

УМУМИЙ ФИЗИКА КУРСИ

Г. С. ЛАНДСБЕРГ

ОПТИКА

Қайта ишланган ва түлдирілған русча
5 - нашридан таржима

*Олий ва махсус үртаса
тағым министрлиги олий үқыв юртларининг
физика ихтисосидаги студентлари учун
үқыв құлланмасы сифатыда рухсат етгап*

ТОШКЕНТ — «ЎҚИТУВЧИ» — 1981

Л $\frac{20405-83}{353(04)-81}$ 136--80 1204050000

- © Главная редакция физико-математической литературы издательства «Наука»,
1976 г., с изменениями
© «Ўқитувчи» нашриёти, ўзбекчага таржима, 1981 й.

«НАУКА» НАШРИЁТИДАН

Академик Г. С. Ландсбергнинг (1890—1957) оптика умумий курси биринчи марта 1940 йилда нашр этилди. Авторнинг Москва давлат университети физика факультетида ўқиган ва 1935 йилда ёқ литография қилинган лекциялари китобнинг мазмунини аниқлаган асосий материал бўлди.

Кейинги нашрларни тайёрлашда Г. С. Ландсберг Москва физика-техника институтида янада такомиллаштирилган ўз курсидан фойдаланди. Биринчи нашридан кейин китоб бир неча марта қайта ишланди ва тўлдирилди; авторнинг ўзи тайёрлаган охирги (тўртични) нашри 1957 йилда чоп этилди.

Ҳозирги замон физика дарслкларига нисбатан анча илгари ёзилганига қарамасдан, Г. С. Ландсберг китоби ҳозирги вақтгача оптика асослари бўйича ўқув адабиётида етакчи ўрин эгаллаб келади. Аммо кейинги 15—20 йил ичида физик ва татбиқий оптикада унинг асосларини ўқитиш системасига кириб улгурган йирик илмий ютуқларга эришилди. Шунинг учун «Оптика»нинг янги, бешинчи нашрини чиқаришдан олдин китобни янги фактларга асосланган материал билан тўлдириш ва дарслкнинг умумий тузилиши ва услубини имкон борича ўзгартирган ҳолда унинг баъзи боблари баёнини қисман ўзгартиришга тўғри келди.

Китобнинг бу нашрини Г. С. Ландсбергнинг шогирдлари ва сабиқ ҳамкорлари қайта кўриб чиқиб тўлдиришган; бу нашрида олдинги материални қисман замонавий талқин қилиш билан бирга оптиканинг кейинги йилларда ташкил топган янги соҳаларининг физик асослари ҳам баён қилинган. Китобга киритилган материалнинг катта қисми оптик квант генераторларининг (лазерларнинг) яратилиши билан бевосита ва билвосита боғлиқдир.

Дарслкнинг олдинги текстига киритилган баъзи ўзгаришлар ҳақида бу ерда тўхтамасдан, энг муҳим қўшимчалар ва уларнинг авторларини материалнинг китобда жойлашиш тартибида кўрсатиб ўтамиз. IV бобга ёруғликнинг когерентлиги ҳақидаги таълимот тараққиётига бағишлиланган параграф қўшилган (22 - § уни Г. П. Мотулевич билан Т. И. Кузнецова ёзган). IX бобга Гаусс,

дасталаrinинг хоссалари ҳакидаги параграф қўшилган (43-§, С. Г. Раутиан). XI боб янги ёзилган бўлиб, унда голографиянинг физик принциплари баён қилинган (57—62 ва 64—67-§ ларни Т. С. Величкина, И. А. Яковлев, Т. Г. Черневич ва О. А. Шустин, 63-§ ни С. Г. Раутиан ёзган). «Кристаллооптика асослари» бобига ёруғликнинг фазовий дисперсияси ҳакидаги параграф қўшилган (149-§, В. М. Агранович). Керр эфекти ва ёруғликнинг молекуляр сочилиши ҳакидаги материал анча қайта ишланган (152-§ ва XIX боб, И. Л. Фабелинский). Ички фотоэффектга ва нурланиш қабул қилувчи асбобларга бағишлиланган параграфлар янгидан ёзилган (180 ва 181-§, И. С. Абрамсон). Қўзният ёруғликни сезиши ҳакидаги параграф кўп ўзгартириб ёзилган (193-§, Н. Д. Нюберг материаллари бўйича С. Г. Раутиан тузган). Ниҳоят, бу нашрга янги XL ва XLI боблар киритилган. XL бобда оптик квант генераторлари, уларнинг тузилиш принципи ва нурланишининг асосий хусусиятлари баён этилган (223, 225—227-§ ларни Т. С. Величкина билан И. А. Яковлев, қолган параграфларни С. Г. Раутиан ёзган). Охирги боб чизиқли бўлмаган асосий оптик ҳодисаларни тавсифлашга бағишлиланган (XLI боб, С. Г. Раутиан).

Кўлёzmани В. А. Фабрикант тақриз қилган.

УЧИНЧИ НАШРИГА ЁЗИЛГАН СҮЗ БОШИДАН

Китобнинг умумий характери ва материалнинг жойлашиш тартибини ўзгартирмай мен бу янги нашрга баъзи ўзгариш ва тузатишлар киритдим.

Интерференция ҳодисаларини тавсифлашдаёқ тўғри терминологиядан фойдаланиш максадида мен асосий фотометрик тушунчаларга багишланган бобни муқаддимага кўчирдим ва нурлар оптикаси бўлимида ёруғлик оқимини ўзгартиришда ишлатиладиган оптик асбобларнинг ролига алоқадор бўлган масалаларнигина қолдирдим. Интерференцияга багишланган кўп саҳифалар янгидан ёзилди, чунки қайта ишланган иккинчи нашрда ҳам уларнинг кўп жойи қаноатланарли ёзилган эмас экан. Гарчи VI бобда нурнинг иккига ажralиб синиши (иккиланиб синиши) баён этилганда қуябланишнинг баъзи масалаларини ҳеч баён этмаса ҳам бўлади деб ҳисобламасам-да, кристаллооптика масалаларини VIII бобга тўплашга ҳаракат қилдим, чунки қутбланишга доир фактлар асосида олинган маълумот менга ёруғликнинг икки муҳит чегараси орқали ўтиши масалаларини баён қилиш учун зарур эди; курснинг ёруғлик билан модданинг ўзаро таъсири проблемаси биринчи ўринга чиқадиган қисмини ана шу масалалардан бошлашни табиий деб билдим. Мен ёруғлик тезлигини аниқлашнинг астрономик методларини қайта баён қилдим ва ёруғлик тезлигини лабораторияда аниқлашга багишланган охирги ишлар ҳақида баъзи янги маълумотлар бердим. Ёруғлик аберрациясига анча катта эътибор берилган. Рефлекторлар ва Д. Д. Максутовнинг менискли системалари баён этилган. Микроскопнинг ажратса олиш қобилияти ҳақидаги масала анча ўзгаришиб баён қилинди: ўзи ёруғлик чиқарувчи ва ёритилган буюмлар ҳақидаги проблемани аниқроқ кўрсатишга ҳаракат қилдим. Кейинги йилларда актуал бўлиб қолган фазавий микроскопия ҳақидаги масала ҳам батафсил тушунирилган.

Академик Г. С. Ландсберг

Луцино, 1951 йил сентябрь.

ИККИНЧИ НАШРИГА ЁЗИЛГАН СҮЗ БОШИ.

Менинг «Оптика» курсимнинг бу (иккинчи) нашрида кито умумий плани ва характеристи аввалгидан ўзгарилимаган. Бир қа. ҳамкасларим ва олий ўқув юртларида дарс берувчи мутахассис ларнинг китобни маъқуллаб кутиб олгани туфайли мен китобнинг умумий услубини ўзгартирмай қолдирдим. Бироқ бор камчиликларни тузатиш мақсадида курснинг кўп жойларини қайта ишлаб ўзгартирдим.

Интерференцияга оид бир неча параграфлар қайта ишланди ёки янгидан ёзилди. Ферма принципининг баёни кўп ўзгартиб ёзилди; электронлар оптикаси проблемалари қушилди.

Гр. Ландсберг

Москва, 21. VI. 1946 й.

БИРИНЧИ НАШРИГА СҮЗ БОШИ

Бу китобга мен Москва давлат университетида бир неча йил давомида умумий физика бўйича ўқиган лекцияларимни асос қилиб олганман.

Москва университетида яратилган бошқа асосий курслар сингари, бу курс ҳам акад. Л. И. Мандельштамнинг кучли таъсирида яратилди; мен акад. Л. И. Мандельштам билан бирга ишлаб у билан самимий дўст бўлган кўп йиллар давомида унинг маслаҳат ва кўрсатмаларидан кўп фойдаландим. Буни мен алоҳида мамнуният билан таъкидлайман ва Л. И. Мандельштамга ўзимнинг самимий миннатдорчилигимни билдираман.

Университетда физика ўқитишнинг физик демонстрациялар кўринишидаги бақувват ёрдамчи воситаси бор. Лекция ўқишида мен ишнинг бу томонига катта эътибор берардим. Муҳокама қилинаётган масалани демонстрацион тажрибада яққол кўрсатиш мумкин бўлмаган ҳолларда мен бу китобда реал экспериментларни тавсифлаш орқали бу камчиликнинг ўрнини тўлдиришга ҳаракат қилдим. МДУнинг М. В. Колбанов раҳбарлик қилган физика кабинети колективи ёрдамига таяниб қўйилган кўпчилик демонстрациялар менга бу китобнинг тегишли жойларини ёзиш учун қимматли материал берди.

Ниҳоят, лекциялар ёзувини китобга айлантиришда менга ёрдам қилган асистентларимнинг меҳнатини таъкидлаб ўтишни ўз бурчим деб биламан. Улар орасида марҳум А. Г. Райскийни алоҳида миннатдорчилик билан хотирлайман, у менга қўллёзма тарзида нашр қилинган бу китобнинг биринчи хомаки қўл ёзмасини тузатиша катта ёрдам қилган эди.

Гр. Ландсберг

Москва, 1940 йил октябрь.

МУҚАДДИМА

1 б о б

ҚИСҚАЧА ТАРИХИЙ МУҚАДДИМА

1- §. Оптиканинг асосий қонунлари

Оптика соҳасидаги тадқиқотларнинг дастлабки даврларида ёқ оптик ҳодисаларнинг қўйидаги тўртта асосий қонуни аниқланган эди:

1. Ёруғликнинг тўғри чизиқ бўйлаб тарқалиш қонуни.
2. Ёруғлик дасталарининг мустақиллик қонуни.
3. Ёруғликнинг кўзгусимон сиртдан қайтиш қонуни.
4. Ёруғликнинг икки шаффоф муҳит чегарасида синиш қонуни.

Бу қонунларни янада ўрганиш шуни кўрсатдики, биринчидан, улар биринчи назар ташлашда кўринганига нисбатан анча чуқурроқ маънога эга, иккинчидан, уларнинг татбиқ этилиши соҳаси чекли ва улар фақат тақрибий қонунлардир. Оптиканинг асосий қонунлари татбиқ этилишининг шарт ва чегаралари аниқланиши ёруғлик табиатини тадқиқ қилишда муҳим юксалиш бўлди.

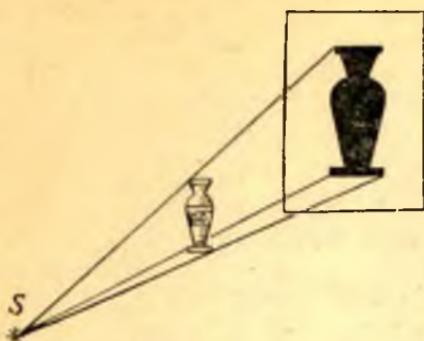
Бу қонунларнинг моҳияти қўйидагидан иборат:

1. Ёруғликнинг тўғри чизиқ бўйлаб тарқалиш қонуни. Бир жинсли муҳитда ёруғлик тўғри чизиқлар бўйлаб тарқалади.

Бу қонун Евклид (бизнинг эрамиздан 300 йил илгари) ёзган деб ҳисобланган оптикага оид асарда учрайди, лекин бу қонун ундан анча илгари маълум бўлган ва қўлланилиб келган бўлса керак.

Нуқтавий ёруғлик манбалари ҳосил қиласидан кескин соялар устида ўтказилган кузатишлар ёки кичик тешиклар ёрдамида олинган тасвирлар бу қонуннинг тажрибада тасдиқланиши бўла олади. Буюмнинг контури билан унинг нуқтавий манба (яъни ўлчамлари ундан буюмгача бўлган масофага нисбатан жуда кичик бўлган манба) ёритгандаги сояси орасидаги муносабат тўғри чизиқлар ёрдамида геометрик проекциялашга мос келади (1.1-расм). Шунга ўхшаш 1.2-расм кичик тешик ёрдамида тасвир ҳосил бўлишини кўрсатади, бунда тасвирнинг шакли ва ўлчами буюмнинг тўғри чизиқли нурлар ёрдамида проекцияланишини кўрсатади.

Ёруғликнинг тўғри чизиқ бўйлаб тарқалиш қонуни тажрибада пухта аниқланган қонун деб ҳисобланиши мумкин. Бу қонун жуда чуқур маънога эга, чунки тўғри чизиқ тўғрисидаги тушунчанинг



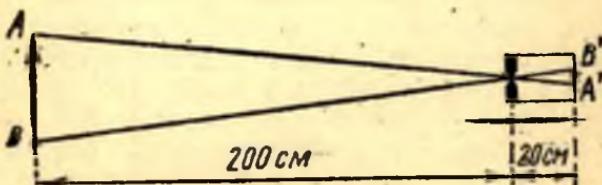
1.1-расм. Ёруғликнинг тўғри чизиқ бўйлаб тарқалиши: нуқтавий манба ёритганда соя ҳосил бўлиши.

қотади. Дарҳақиқат, 1.2-расмда тасвирланган тажрибада тешикнинг ўлчами 0,5 мм чамасида бўлганда яхши тасвир ҳосил бўлади; тешик 0,02—0,03 мм бўлганда тасвир жуда ноаниқ бўлади. Тешикнинг ўлчами 0,5—1 мкм чамасида бўлганда тасвир ҳосил бўлмайди ва экран амалда текис ёритилган бўлади. Ёруғликнинг тўғри чизиқ бўйлаб тарқалиш қонунидан четланишлар дифракция ҳақидаги таълимотда кўриб чиқилади.

2. Ёруғлик дасталарининг мустақиллиқ қонуни. Ёруғлик оқимини диафрагмалар ёрдамида айрим-айрим ёруғлик дасталарига ажратиш мумкин. Бу ажратилган ёруғлик дасталарининг таъсири мустақил бўлар экан, яъни айрим бир даста ҳосил қиласидаги эффект бошқа дасталарнинг ўша вақтда таъсир кўрсатаётганига ёки уларнинг ўйқ қилинганига боғлиқ эмас. Масалан, фотоаппарат объективига кенг ландшафтдан ёруғлик тушаётган бўлса, у ҳолда биз ёруғлик дасталарининг бир қисмини тўсганимизда бошқа дасталар берадётган тасвир ўзгармайди.

Бу қонуннинг мазмуни ёруғлик интерференцияси ҳодисаларида янада чуқурроқ аниқланади (суперпозиция принципи, қ. 4 ва 12- §).

3. Ёруғликнинг қайтиш қонуни. Тушаётган нур, қайтарувчи сиртга ўтказилган нормаль ва қайтган нур бир



1.2-расм. Ёруғликнинг тўғри чизиқ бўйлаб тарқалиши: кичик тешик ёрдамида тасвир ҳосил қилиш.

ўзи оптик кузатишлардан чиққан бўлса керак. Тўғри зиқнинг икки нуқта орасидаги энг қисқа масофа сифатидаги геометрик тушунчаси бир жинсли муҳитда ёруғлик тарқаладиган чизиқ тушунчасининг айни ўзидир. Қадим замонлардан бери лекало ёки буюмнинг тўғрилигини кўз нури бўйича назорат қилиш ана шундан бошланган.

Бу ҳодисаларни янада батағсил текширишлар шуни кўрсатадики, ёруғлик жуда кичик тешиклар орқали ўтказилганда ёруғликнинг тўғри чизиқ бўйлаб тарқалиш қонуни ўз кучини ўз-котади. Дарҳақиқат, 1.2-расмда тасвирланган тажрибада тешикнинг ўлчами 0,5 мм чамасида бўлганда яхши тасвир ҳосил бўлади; тешик 0,02—0,03 мм бўлганда тасвир жуда ноаниқ бўлади. Тешикнинг ўлчами 0,5—1 мкм чамасида бўлганда тасвир ҳосил бўлмайди ва экран амалда текис ёритилган бўлади. Ёруғликнинг тўғри чизиқ бўйлаб тарқалиш қонунидан четланишлар дифракция ҳақидаги таълимотда кўриб чиқилади.

2. Ёруғлик дасталарининг мустақиллиқ қонуни. Ёруғлик оқимини диафрагмалар ёрдамида айрим-айрим ёруғлик дасталарига ажратиш мумкин. Бу ажратилган ёруғлик дасталарининг таъсири мустақил бўлар экан, яъни айрим бир даста ҳосил қиласидаги эффект бошқа дасталарнинг ўша вақтда таъсир кўрсатаётганига ёки уларнинг ўйқ қилинганига боғлиқ эмас. Масалан, фотоаппарат объективига кенг ландшафтдан ёруғлик тушаётган бўлса, у ҳолда биз ёруғлик дасталарининг бир қисмини тўсганимизда бошқа дасталар берадётган тасвир ўзгармайди.

Бу қонуннинг мазмуни ёруғлик интерференцияси ҳодисаларида янада чуқурроқ аниқланади (суперпозиция принципи, қ. 4 ва 12- §).

3. Ёруғликнинг қайтиш қонуни. Тушаётган нур, қайтарувчи сиртга ўтказилган нормаль ва қайтган нур бир

текисликда ётади (1.3-расм), бунда нурлар билан нормаль орасидаги бурчаклар ўзаро тенг бўлади: i тушиш бурчаги i' қайтиш бурчагига тенг. Бу қонун ҳам Евклид асарида тилга олинган. Бу қонун жуда узоқ замондан бери маълум бўлган сайдалланган металл сиртларнинг (кўзгуларнинг) ишлатилиши орқасида кашф этилган.

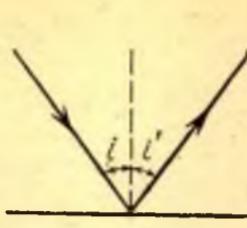
4. ЕРУЕЛИКНИНГ СИНИШ ҚОНУНИ. Тушаётган нур, синган нур ва ажралиш чегарасига ўтказилган нормал бир текисликда ётади. i тушиш бурчаги ва r синиш бурчаги (1.4-расм)

$$\frac{\sin i}{\sin r} = n \quad (1.1)$$

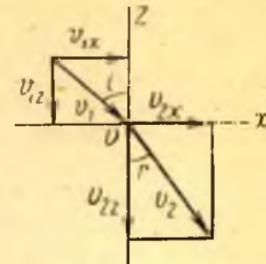
муносабат билан боғланган, бунда n — ўзгармас катталик бўлиб, i ва r бурчакларга боғлиқ эмас. Синдириш кўрсаткичи бўлган n катталик — ажралиш чегарасидан ёруғлик ўтаётган иккала муҳитнинг хоссаларига ва нурларнинг рангига боғлиқ бўлади.

Ёруғликнинг синиш ҳодисаси (эрэмиздан 350 йил илгари) Аристотелга ҳам маълум бўлган. Миқдорий қонунни топишга биринчи бўлиб машҳур астроном Птолемей (эрэмизнинг 120 й.) уриниб кўрган, у тушиш бурчаги ва синиш бурчагини ўлчаган. Птолемей берган маълумот жуда аниқ. Птолемей атмосферада ёруғлик синишининг ёритгичлар кўринма вазиятига кўрсатадиган таъсирини (атмосфера рефракциясини) ҳисобга олган ва ҳатто рефракция жадваллари тузган. Аммо Птолемей ўтказган ўлчашлар қиёсан кичик бурчаклар соҳасида бўлган ва шунинг учун ҳам у синиш бурчаги тушиш бурчагига пропорционал бўлади, деган нотўри хуло-сага келган. Анча кейин (таксинан 1000 й.) араб олим Алгазен (ал Хотам) тушиш ва синиш бурчаклари нисбати доимий қолмаслигини топади, лекин қонуннинг тўғри ифодасини бера олмайди. Синиш қонунининг тўғри тавсифини ўзининг нашр қилинмай қолган асарида «тушиш ва синиш бурчаклари косекансларининг нисбати ўзгармайди» деб кўрсатган Снеллий (1591—1626) берган. Ўзининг «Диоптрика» китобида (1637 й.) синиш қонунининг ҳозирги таърифини эса Декарт берган. Декарт ўз қонунини 1630 йилда кашф қилган бўлиб, унга Снеллийнинг тадқиқотлари маълум бўлган-бўлмаганлиги равшан эмас.

Қайтиш қонуни ҳам, синиш қонуни ҳам муайян шартлар бажарилгандагина тўғри бўлади. Қайтарувчи кўзгу ёки икки муҳитни



1.3- расм. Қайтиш қонунига доир.



1.4- расм. Синиш қонунига доир.

ажратиб турган сирт ўлчами кичик бўлган ҳолда биз юқоридаги қонунлардан сезиларли четланишлар борлигини кўрамиз (қ. дифракцияга бағишланган боблар).

Юқорида муҳокама қилинган асосий қонунлар, дифракция ҳодисаларидан ташқари, ёруғлик дасталарининг интенсивлиги етарлича катта бўлганида юз берадиган чизиқли бўлмаган ҳодисаларда ҳам бузилиши мумкин (қ. XL ва XLI боб.).

Аммо оддий оптик асбобларда кузатиладиган ҳодисаларнинг кенг соҳасида бу қонунлар етарлича аниқ бажарилади. Шунинг учун оптиканинг жуда муҳим амалий бўлими бўлмиш оптик асбоблар ҳақидаги таълимотда бу қонунларни тўла қўлланиладиган қонунлар деб ҳисоблаш мумкин. Ёруғлик ҳақидаги таълимотнинг бутун биринчи даври шу қонунларни аниқлашга доир тадқиқотлардан ва уларни қўлланишдан, яъни геометрик оптика (ёки нурлар оптикаси) асосларини вужудга келтиришдан иборат бўлди.

2- §. Оптика соҳасида назариялар тараққиётитаги бош даврлар

Биз оптиканинг асосий қонунлари қадим даврда аниқланган эканини кўрдик. Аммо кейинги даврлар давомида у қонунларга қаратилган назарий муносабатлар ўзгариб турган.

Ёруғликнинг тўғри чизиқ бўйлаб тарқалишидан иборат асосий хоссаси Ньютонни (XVII аср охири) механика қонунларига (инерция қонунига) мувофиқ тўғри чизиқ бўйлаб учадиган ёруғлик зарралари оқими назарияси тарафдори бўлишга мажбур қилган бўлса керак. Механика соҳасида Ньютон эришган улкан мувоффақиятлар унинг оптик ҳодисаларга бўлган муносабатига асосий таъсир кўрсатди. Ёруғликнинг қайтиши эластик шарчанинг текисликка урилиб қайтишига (бунда $\angle i = \angle i'$ қонун тўғри бўлади) ўхшаш тушунилар эди. Ньютон ҳам худди Декартдек, ёруғлик зарраларининг синдирувчи муҳитга тортилгани ва шу туфайли бир муҳитдан иккинчи муҳитга ўтганда зарраларнинг тезлиги ўзгаргани учун ёруғлик синади, деб ҳисоблади.

Зарранинг биринчи муҳитдаги v_1 тезлигини v_{1x} ва v_{1z} ташкил этувчиларга ажратамиз (қ. 1.4-расм), у ҳолда биринчи муҳитдан иккинчисига ўтаётган зарралар тезлиги ёруғлик зарралари ва муҳит зарралари орасидаги тортишиш таъсирида ўзгаради. Бу тортишиш кучлари икки муҳитнинг ажralиш чегарасига ўтказилган нормал бўйича йўналган ва шунинг учун мос равишда тезликнинг нормал ташкил этувчиларини ўзgartиртириб ($v_{1z} \neq v_{2z}$), тангенциал ташкил• этувчиларини ўзgartирмайди ($v_{1x} = v_{2x}$). Агар иккинчи муҳит оптик жиҳатдан зичроқ бўлса, у ҳолда $v_{2z} > v_{1z}$ ва, бинобарин, $v_2 > v_1$ бўлади. $v_{1x} = v_1 \sin i$ ва $v_{2x} = v_2 \sin r$ бўлгани учун $v_{1x} = v_{2x}$ тенгликдан:

$$\frac{\sin i}{\sin r} = \frac{v_2}{v_1} = n$$

нисбатнинг ўзгармас бўлиши келиб чиқади; бу нисбат тушиш бурчагига боғлиқ эмас, чунки v_1 ва v_2 тезликлар ёруғлик тарқаладиган йўналишга боғлиқ эмас (изотроп муҳитлар), лекин ёруғликнинг рангига боғлиқ.

Бу назария синиш кўрсаткичи тушунчасига тайинли бир физик маъно беради: n катталик ёруғлик зарраларининг иккинчи ва биринчи муҳитлардаги тезликлари нисбати бўлиб, бунда ёруғликнинг оптик жиҳатдан кўпроқ зич муҳитдаги тезлиги зичлиги камроқ муҳитдаги тезлигидан ортиқ бўлади.

Ньютон замонида ёруғликнинг турли муҳитдаги тезлиги ҳали бевосита ўлчанганди эмас эди. Шунинг учун топилган хulosани бевосита текшириб кўриш мумкин эмас эди. Кейинчалик ёруғликнинг турли муҳитлардаги тезлиги ўлчанди (Фуко, 1850 й.) ва ёруғликнинг зичроқ муҳитлардаги (масалан, сувдаги) тезлиги ҳаводагидан кичик эканлиги маълум бўлди, ваҳоланки ёруғликнинг ҳаводан сувга ўтишида синиш кўрсаткичи 1,33 га teng, яъни бирдан катта. Шундай қилиб, синиш кўрсаткичининг Ньютон берган талқини хотўғри бўлиб чиқди. Аммо ёруғликнинг модда ичидаги тарқалиш мояхиятини янада чуқур анализ қилишбу масала унча содда эмаслигини кўрсатади.

Ньютон замонида ёруғликнинг планеталараро фазода тарқалиш тезлиги аниқланди (Рёмер, 1676 й.). Бунда ёруғликнинг тезлиги тахминан 300 000км/с бўлиб чиқди. Ёруғлик тезлигининг бунчалик катта бўлиши Ньютоннинг ёруғлик тўғрисидаги тасаввурини унинг кўп замондошлари тан олмаслигига сабаб бўлди, чунки шундай катта тезлик билан чопувчи зарраларни кўз олдига келтириш қийин туюлар эди.

Ҳозирги вақтда бу эътиroz ўз кучини йўқотган: биз учиш тезлиги ёруғлик тезлигига жуда яқин бўлган зарраларни (β -нурлар ва космик зарраларни) биламиз.

Худди шунингдек, бундан бирмунча кейин (1746 й.) Л. Эйлер томонидан билдирилган бошқа бир эътиroz ҳам биз учун ишонтиратли эмас. Эйлернинг фикрича, Ньютоннинг ёруғлик зарралари оқими назарияси тасаввuri «ҳам дадил, ҳам ажаб кўриниши керак, чунки Куёш барча томонга узлуксиз равишда ёруғлик моддасини шундай катта тезлик билан сочаётган экан, Куёшнинг тезда адо бўлиши ёки ҳар ҳолда, шунча асрлар давомида сезиларли даражада ўзгариши керак эди». Масса билан энергия ўртасидаги муносабат ҳақидаги ҳозирги замон тасаввурлари нурланиш процесси оқибатида Куёш массасининг узлуксиз камайишини тан олишга мажбур қиласди. Ньютоннинг ёруғлик табиатига бўлган қараашларининг кўп томонлари ҳозирги замон тасаввурларида ҳам учрайди, аммо ҳозирги тасаввурлар аслида мутлақо янги ва мутлақо бошқа экспериментал асосга таянади.

Ньютоннинг замондоши Гюйгенс ёруғликнинг бошқа назарияси билан майдонга чиқди. («Ёруғлик тўғрисида трактат», 1678 йилда

ёзилган, 1690 йилда нашр қилингандын). У күп акустик ва оптик ҳодисалар орасида ўхшашлик борлигига асосланиб, ёруғлик таъсирини моддий жисмлар ичидағи ва улар орасидаги бутун фазони түлдирған махсус мұхитда—эфирда тарқалувчи эластик импульслар, деб фараз қилди. Ёруғлик тарқалишининг тезлиги жуда катта бўлишига эфирнинг хоссалари (унинг эластиклиги ва зичлиги) сабаб бўлади ва бунида эфир зарралари жуда тез кўчмайди. Тўлқинларнинг сув сиртида тарқалиши устидаги кузатишлардан шу нарса маълум эдикни, зарраларнинг юқорига ва пастга томон қиласидан қиёсан секин ҳаракати сув сиртида тез тарқаладиган тўлқинлар пайдо қила олади.

Шуни қайд қилиш керакки, гарчи Гюйгенс ёруғлик тўлқинларини тилга олган бўлса-да, у бу тушунчага унинг кейин олган ва биз ҳозир тан олаётган мазмун берган эмас. У ёруғлик сферик сиртлар тариқасида тарқалади, деб айтиб, кетидан «мен бу сиртларни тош ташланган сувда ҳосил бўладиган тўлқинларга ўхшашлиги туфайли тўлқинлар дейман», деб қўшиб қўйган. Гюйгенс ёруғлик ҳодисаларида даврийлик борлигини билмагандын эмас, балки ҳатто «...бу тўлқинларнинг ўзи бир-бирининг кетида бир хил масофада боради, деб тасаввур қилиш ярамайди», деб айтган. Шунга мувофиқ, Гюйгенс ҳеч бир ерда тўлқин узунлиги тушунчасидан фойдаланмайди ва ёруғлик ўтадиган тешикнинг қанчалик тор бўлишидан қатъи назар, ёруғлик тўғри чизиқ бўйлаб тарқалади, чунки «бу тешик эфир материясининг ақл бовар қилмайдиган чексиз кичик зарраларнинг кўп миқдорини сиғдира оладиган даражада ҳамма вақт етарлича катта бўлади», деб ҳисоблайди. Шундай қилиб, Гюйгенс Гримальди (қ. Гримальдининг вафотидан кейин 1665 йилда нашр қилингандын асари) ва Гук (1672—1675 йиллар орасидаги даврда) тавсифлаган дифракция ҳодисаларига эътибор бермайди. Худди шунингдек, у ўз асарида Ньютон ҳалқалари ҳақида ҳеч нарса демайди, ваҳоланки бу ҳодисани Ньютоннинг ўзи ёруғлик процесслари даврийлигининг далили деб билган.

Шундай қилиб, Гюйгенс ёруғликнинг Ньютон яратган корпускуляр назарияга қарши қўйилиши мумкин бўлган тўлқиний назариясининг яратувчиси эди, деган кенг тарқалган фикр унча аниқ эмас. Гюйгенс—Ньютон замонида тўлқиний назария фақат жуда схематик равишда яратила бошлигандын эди. Бунда бу назария тасаввурларининг энг мұхим элементи бўлмиш даврийликни, яъни ёруғлик ҳодисаларининг даврийлигини анча рөвшан англаған киши айни Ньютоннинг ўзи эди; Ньютон ўз номи билан аталған ҳалқалар (қ. 26. §.) устида тажриба ўтказиб, ҳатто ҳалқаларнинг радиусларини ўлчаган, улар асосида биз турли рангли нурланишларнинг тулқин узунликларини етарлича аниқ ҳисоблай оламиз.

Гюйгенс ғояларининг энг қимматлisisи унинг номи билан аталған умумий принципдир; Гюйгенс бу принципни ёруғлик импульсларининг тарқалиш йўналишини топиши усули сифатида таклиф этган.

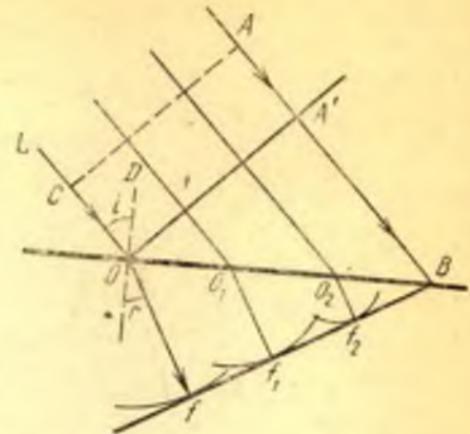
Шу принцип ёрдамида Гюйгенс одатдаги қайтиш ва синиш қонунларынниң анықтамасы, балки исланд шпатидан нурнинг иккига ажралиш ҳодисасини ҳам изоҳлаб берди; бу ҳодисани 1670 йилда Бартолинус кашф қилган эди.

Гюйгенс принципини қўйида-гича таърифлаш мумкин:

Ёруғлик тўлқинини етиб борган ҳар бир нуқта ўз навбатида иккиламчи тўлқинлар маркази бўлади; бирор пайтда бу иккиламчи тўлқинларни ўровчи сирт ҳақиқатда тарқалаётган тўлқиннинг шу пайтда эгаллаб турган вазиятини кўрсатади.

Бундай дастлабки шаклда Гюйгенс принципи иккиламчи тўлқинларни ўровчи геометрик сирт билан шаклан айнан, деб ҳисобланадиган тўлқин фронтининг тарқалиш йўналиши тўғрисида ганиради, холос. Шундай қилиб, гап тўлқинлар тарқалиши тўғрисида эмас, балки хусусан шу сиртнинг тарқалиши тўғрисинда боради ва Гюйгенснинг хулосалари фақат ёруғлик тарқалиши йўналиши ҳақидаги масалага тегишлидир. Бундай кўринишда Гюйгенс принципи аслида геометрик оптика принципидир ва анигини айтганда геометрик оптика яроқли бўлган шароитдагина, яъни ёруғлик тўлқинининг узунлиги тўлқин фронти ўлчовига нисбатан чексиз кичик бўлганидагина қўлланиши мумкин. Бу шароитда Гюйгенс принципи геометрик оптиканинг асосий қонунларини (синиш ва қайтиш қонунларини) келтириб чиқариш имконини беради. Мисол сифатида ясси тўлқиннинг икки муҳит чегарасида синишини кўриб чиқамиз, бунда тўлқиннинг биринчи муҳитдаги тезлигини v_1 билан, иккинчи муҳитдаги тезлигини v_2 билан белгилаймиз.

І бурчак (1.5-расм) — тўлқин фронтига ўтказилган CO перпендикуляр билан синдирувчи муҳит сиртига ўтказилган OD перпендикуляр орасидаги бурчак бўлсин. $t = 0$ пайтда тўлқин фронтининг C нуқтаси синдирувчи муҳитга етиб келиб, O нуқта билан устмас тушган бўлсин, у ҳолда тўлқин фронтининг A' нуқтаси иккичи муҳитга (B нуқтада) етгунча ўтадиган т вақт ичida O марказий нуқтадан чиқсан иккиламчи тўлқин бирор Of масофага тарқалади. Маркази O_1, O_2 ва ҳоказо бўлган иккиламчи тўлқинлар бу пайтгача тегишлича масофаларга тарқалиб, иккинчи муҳитда f_1, f_2, \dots элементар сферик тўлқинлар ҳосил қиласади. Гюйгенс принципига мувофиқ, тўлқин фронтининг ҳақиқий вазиятини элементар тўлқинлар ўрамаси, яъни Bf_2f_1f текислик кўрсатади. Равшанки,



1.5-расм. Синган тўлқинни Гюйгенс принципига мувофиқ ясаш.

$$OB = \frac{Of}{\sin r} = \frac{A'B}{\sin i},$$

бу ерга $A'B = v_1 t$ ва $Of = v_2 t$ қийматларини қўйсак, у ҳолда қўйидагилар ҳосил бўлади:

$$v_1 t \sin r = v_2 t \sin i,$$

ёки

$$\sin i / \sin r = v_1 / v_2 = n.$$

Гюйгенс назарияси синиш қонунини изоҳлаб бера билишини кўриб турибмиз, бунда синиш кўрсаткичи қийматини юз эллик йил кейин бажарилган Фуко тажрибаси натижалари билан осон мос келтириш мумкнилиги маълум бўлди (қ. 125- §).

Тўлқинларнинг қайтиш қонуни ҳам Гюйгенс принципи нуқтаи назаридан худди шундай табий тарзда изоҳлаб берилади (қ. 1-машк).

Шундай қилиб, Гюйгенис принципи геометрик ясаш усулидан иборат. Унда тўлқин узунлиги тушунчasi қўлланмайди, бунинг оқибатида ёруғлик тўлқинини чегараловчи тешикнинг ўлчами кичик бўлгандга юз берадиган ҳодисалар сабаби очилмай қолади; товуш тўлқинларининг, умуман айтганда, тўғри чизиқ бўйлаб тарқалиш қонунига бўйсунмаслигининг сабаби ҳам очилмай қолади. Гюйгенс принципининг бу дастлабки қўриниши фақат геометрик оптика соҳасида қўлланиши мумкин.

Бутун XVIII аср давомида ёруғликнинг корпускуляр назарияси (яъни зарралар оқими назарияси) фанда устунлик қилди, аммо ёруғликнинг бу ва тўлқиний назариялари орасида кескин кураш тўхтамади. Л. Эйлер («Ёруғлик ва рангларнинг янги назарияси», 1746 й.) ва М. В. Ломоносов («Ёруғликнинг келиб чиқиши тўғрисида қисса — ранглар ҳақида янги назариядир», 1756 й.) корпускуляр назариянинг чинакам рақиблари эдилар: улар иккаласи «ёруғлик — эфирнинг тўлқинсимон тебранишлари» деган тасаввурларни ҳимоя қилди ва ривожлантириди.

XIX аср бошида изчил ривожлантирилган тўлқиний оптика системаси яратила бошлади. Бунда бош ролни Юнг ва Френель ишлари ўйнади. Френель (1815 й.) Гюйгенс принципини Юнгнинг интерференция принципи билан тўлдириб аниқлаштириди, шу интерференция принципи ёрдамида Юнг 1801 йилда қайтган ёруғликда кузатиладиган юпқа пластинкалар рангини қаноатланарли равишда изоҳлаб берган эди. Гюйгенс—Френель принципи ёруғликнинг тўғри чизиқ бўйлаб тарқалиши сабабини етарлича қаноатланарли баён этибина қолмасдан, балки ёруғликнинг тўсиқлар ёнидан ўтишида ёруғлик интенсивлиги тақсимоти тўғрисидаги масалани ечиш, яъни дифракция ҳодисасини текшириш имконини берди.

Келгусида ёруғликнинг қутбланиш ва қутбланган нурлар интерференцияси ҳодисаларини ўрганиш (Френель ва Араго) ёруғлик тўл-

қынларининг хусусиятларини аниқлаш имконини берди; Френель ва Юнг ёруғликнинг бундай хусусиятга эга бўлишига ёруғлик тўлқинлари кўндаланг тўлқинлар, яъни уларда тебраниш йўнәлиши тарқалиш йўналишига перпендикуляр эканлиги сабаб бўлади, деб фараз қилишган.

Аммо кўндланг эластик тўлқинлар фақет қаттиқ жисмда бўлиши мумкин, шунинг учун эфирни эластик қаттиқ жисм хоссаларига эга бўлади, деб ҳисоблашга тўғри келди. Чексиз қаттиқ жисмда кўндаланг эластик тўлқинларнинг тарқалиш тезлиги

$$c = \sqrt{N/\rho} \quad (2.1)$$

муносабатдан ғириланади, бу ерда N — силжиш модули, ρ — зичлик. Астрономик кузатишларга қарашдан, эфир планеталарнинг қаттиқ жисми ҳаракатига қаршилик кўрсатмaganлиги учун ρ зичлик ниҳоятда кичик бўлиши керак; c нинг қийматини кераклича қилиб олиш учун айни вақтда N нинг қиймати катта бўлади, деб ҳисоблаш зарур. Турли мұхитларда ёруғлик тезлигининг турлича бўлиши сабабини очиб бериш учун турли моддаларда эфирнинг хоссалари турлича бўлади, деб ҳисоблашга, анизотроп моддалар учун эса янада мураккаб фаразлар қилишга тўғри келди.

Ниҳоят, Френель ва Арагонинг юқорида тилга олинган тажрибаларида аниқланган фактнинг, яъни ёруғлик тўлқинларида бўйлама тебранишларнинг тамомила йўқ бўлишининг сабабини очиб бериш учун эластик эфирнинг махсус хоссалари бор, деб ҳисоблашга тўғри келди. Эластик қеттиқ эфирнинг барча бу хусусиятларини тақослаш ёруғликнинг эластик эфир назариясида мұхим қийинчиликлар борлигини кўрсатади; бунинг устига, бу назария, оптика билан бошқа физик ҳодисалар орасида ҳеч бир алоқа борлигини кўрсатмади ва моддани характеристовчи оптик константаларни унинг бирор бошқа параметрлари билан боғлаш имконини бермади.

Бироқ Фарадей оптик ҳодисалар яккаланган процесслар эмаслигини ва, хусусан, оптик ҳодисалар билан магнит ҳодисалари орасида алоқа борлигини исбот қилди; 1846 йилда Фарадей қутбланиш текислигининг магнит майдонида бурилиш ҳодисасини кашф қилди. Иккинчи томондан, бошқа бир ажойиб факт ҳам то пойлди: ток кучининг электромагнитик бирлигининг электростатик бирлигига нисбати $3 \cdot 10^8$ м/с га, яъни ёруғлик тезлигига тенг экан (Вебер ва Колърауш, 1856 й.). Ниҳоят, Максвеллинг назарий тадқиқотлари электромагнитик майдон ўзгаришлари фазода маълум бир жойда қолмасдан, балки вакуумда токнинг электромагнитик ва электростатик бирликлари нисбатига, яъни ёруғлик тезлигига тенг тезлик билан тарқалишини кўрсатди. Бу хулоса кейинроқ Герц (1888 й.) тажрибалари тасдиқланди. Ўз тадқиқотлари асосида Максвелл (1865 й.) ёруғлик электромагнитик ҳодисадир, деган хулосага келди.

Максвеллинг ҳисобига мувофиқ:

$$c/v = V \sqrt{\epsilon \mu}, \quad (2.2)$$

бу ерда c — ёруғликтинг вакуумдаги тезлиги, v — мұхитдаги тезлиги бўлиб, бу мұхиттинг диэлектрик сингдирувчанлиги ϵ ва магнит сингдирувчанлиги μ . Бироқ $c/v = n$ (синиш кўрсаткичи) бўлганлиги учун

$$n = V \sqrt{\epsilon \mu}. \quad (2.3)$$

Бу муносабат модданинг оптик, ғазаларини магнит константаларини бир-бирига боғлади.

Бироқ n нинг ёруғлик тўлқин узунлиги (λ) га боғлиқ бўлиши (2.3) дан кўринмайди, ваҳоланки, ёруғлик дисперсияси мавжудлиги, яъни ёруғликтинг тўлқин узунлиги ўзгариши билан n ўзгариши* тажрибадан маълум: $n = f(\lambda)$. Модданинг электромагнитик хоссаларини характерлаш учун фақатгина макроскопик параметрлар (ϵ, μ) билан чекланган Максвелл назарияси бу фактнинг сабабини очиб беролмади. Модда билан ёруғликтинг ўзаро таъсири процессларини модданинг тузилиши ҳақидаги чуқурроқ тасаввурлар заминида батафсил текшириш зарур эди. Бу ишни электрон назария яратувчиси Лорентц (1896 й.) қилди. Атомлар таркибига кирган ва улар ичидаги майян даврли тебранишлар қилиб турадиган электронлар тўғрисидаги тасаввур модданинг ёруғлик чиқариш ва ютиш ҳодисаларини, шунингдек моддада ёруғлик тарқалиш хусусиятларини изоҳлаб берди. Хусусан, ёруғлик дисперсияси ҳодисалари ҳам тушунарли бўлиб қолди, чунки ϵ диэлектрик сингдирувчанлик, электрон назарияга асоссан, электромагнитик майдон частотасига, яъни λ тўлқин узунликка боғлиқ бўлади.

Ёруғликтинг тўлқиний назарияси ривожланиши билан баравар эфир тушунчаси ҳам тараққий қила боради. Гюйгенс тасаввурнида эфир тушунчаси ҳали анча мужмал ва ноаниқ; М. В. Ломоносов эфирнинг имконий ҳаракатларининг турли (илгариланма, айланма ва тебранма) типини текшириб, уни аниқлаштириш ва чуқурлаштиришга уринади, бунда Ломоносов ёруғликни эфирнинг тебранма ҳаракати тарқалиши деб ҳисоблайди. М. В. Ломоносовнинг электрон ҳодисаларини тушунтиришни ҳам эфирга боғлаш мумкин, деб ҳисоблаганини айтиб ўтиш фавқулодда қизиқарлидир. 1756 йилда бошлаб қўйилган, аммо тугалланмай қолган «Электр незарияси» китобида М. В. Ломоносов бундай деб ёзган эди: «Бу(электр)ҳодисалар ҳавосиз фазоди юз бергани, ёруғлик ва олов бўшлиқда юз бергани ва эфирга боғлиқ бўлгани учун бу электр материя эфир билан айнан бир хил бўлиши ҳақиқатга ўхшаб кўринади». Бундан кейин яна бундай деган: «Буни билиш учун эфир табиатини ўрга-

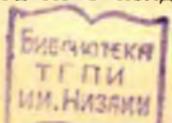
* Эластик эфир назариясида дисперсиянинг сабаби маҳсус фаразлар қилиш ўйли билан очиб берилган эди (Коши, 1836 й.; Зелльмейер, 1871 й.).

Ниц зарур; агар узэлектр ҳодисаларини тушунгириш учун жуда яроқли бўлса, бу ҳолда уларнинг эфир ҳар катидан келиб чиқаётгани эҳтимоли етарлича катта бўлади. Ниҳоят, агар ҳеч қандай бошқа материя топилмаса, у ҳолда электрнинг энг ишончли сабаби ҳаракатланувчи эфир бўлади». «Электр назарияси» китобида белгиланган тажрибалардан бири «Нур электрланган сувда ёки электрланган шишада бошқача синадими» деган тажриба эди; бу тажриба электрооптиканинг асосий тажрибаларидан бири бўлиб, у фактат XIX аср охиридагина амалга оширилди.

Ёруғлик ҳақидағи түлқиний тасаввурлар XVIII асрда Эйлер ишларида энг катта ривож топди. Эйлернинг фикрича, товуш ҳаво тебранишларидан иборат бўлганидек, ёруғлик эфир тебранишларидан иборат, бунда унинг турли рангларига турли частотали тебранишлар мос келади. Эйлер ёруғлик тезлигини товуш тезлиги билан таққослаб, эфир «одатдаги ҳавога қараганда анча кўп марта нозик ва эластик» субстанциядир деб тасдиқлади. Ломоносов каби Эйлер ҳам барча электр ҳодисаларининг манбай ўша ёруғлик ташувчи эфирнинг ўзиидир, деган фикрни айтди. Эйлернинг фикричг, электр—эфирнинг мувозанати бузилишидан иборат: ичида эфирнинг зичлиги атрофдаги жисмлардагиден катта бўлган жисмлар мусбат электрланган бўлади; ичида эфирнинг зичлиги атрофдаги жисмлардагиден кичик бўлган жисмлар манфий электрланган бўлади. Эйлер ўз назариясини магнит ҳодисаларига татбиқ қилмади, чунки ҳали магнетизмнинг электр табиати маълум эмас эди. Бу мулоҳазаларни Эйлер ўзининг машҳур «Немис маликасига ёзилган хатлар»ида баён этган. Бу хатлар 1760—61 йилларда ёзилган ва Петербургда Эйлернинг Россияда Ломоносов вафотидан кейинги, иккинчи истиқомати даврида (1768—1772 й.) нашр қилинган; Эйлер бунгача Ломоносов билан доимий дўстона илмий ёзишма қилиб турган. Шунинг учун юқорида тилга олинган тасаввурлар Эйлерда Ломоносов ғоялари таъсири остида пайдо бўлганлиги ажаб эмас.

Ломоносов — Эйлер эфиридан фарқли равишда, Френель — Юнг эфири (XIX аср боши) фақат оптик ҳодисаларни талқин қилди. Бир оз кейинроқ Фарадей электр ва магнит ўзаро таъсиrlарини изоҳлаш учун фаразий моддий муҳит тушунчасини киритди, бу муҳитнинг ҳолати (эластик тарангланиши) зарядлар орасидаги ва токлар орасидаги бўладиган ва тажрибада кузатиладиган ўзаро таъсиr эффектлари сабабини очиб бериши керак эди. Ёруғликнинг электромагнитик табиати тўғрисида Максвелл ғоялари ёруғлик ташувчи ва электромагнитик эфирларни бирлаштириш, уларни барча электромагнитик ҳодисалар ташувчиси қилиш имконини берди. Электромагнитик майдон вужудга келиши, шунингдек унинг тарқалиши нуқтадан нуқтага муайян тезлик билан тарқала оладиган эфир ҳолатининг ўзгариши тарзида тасаввур қилинар эди.

Ҳаракатланаётган муҳитлар электродинамикасининг янада ривожланиши қўйидаги тасаввурга олиб келди: эфир барча жисмлар



иичига киради, аммо бу жисмлар ҳаракат қылганида у ҳаракатсиз қолаверади (Лорентц, қ. 130-§). Шундай қилиб, эфирнинг физик характеристикалари тобора камроқ реал (ҳақиқий) бўла боради. Лорентц (XIX асрнинг охирги йиллари) тасаввурнида эфир чексиз ва ҳаракатсиз муҳит бўлиб, унинг ягона характеристикиси фақат унда электромагнитик ғалаёнларнинг ва, хусусан, ёруғликнинг муайян тезлик ($c = 2,998 \cdot 10^8$ м/с) билан тарқалишидир.

Аммо ҳаракатсиз муҳит кўринишидаги ва, бинобарин, саноқ системаси сифатида танланиб, абсолют ҳаракатни ажратиш имконини берадиган эфир тўғрисидаги тасаввур тажрибаларга зид келиб қолди (масалан, Майкельсон тажрибаси, қ. 131-§) ва уни сақлаб қолиш мумкин эмас эди. Лорентц электродинамикаси (қ. 131-§) ўрнини олган нисбийлик электродинамикаси электромагнитик процессларнинг моддий ташувчиси бўлган эфир тўғрисидаги тасаввурдан умуман воз кечди. Ёруғлик (электромагнитик майдон) ва модда материянинг икки хил тури эканлиги ёруғлик квантининг электрон-позитрон жуфтига айланишида ва аксинча, позитрон ва электроннинг бирлашиши ҳисобидан ёруғлик квANTI пайдо бўлишида жуда яққол кўринади.

Ҳаракатсиз эфир тасаввурига таянган Лорентцнинг электрон назариясидан келиб чиқадиган қийинчиликлар билан бир қаторда бу назариянинг бошқа қийинчиликлари ҳам маълум бўлди. Бу назария ёруғлик билан модданинг ўзаро таъсирига тегишли ҳодисаларнинг кўп хусусиятларини изоҳлаб бера олмади. Жумладан, чўғланган қора жисм нурланишида энергиянинг тўлқин узунликлар бўйича тақсимланиши масаласи қаноатланарли ҳал қилинмади. Йиғилиб қолган қийинчиликлар Планкни квантлар назариясини (1900 й.) тавсифлашга мажбур қилди, бу назария модданинг молекулар тузилиши ҳақидаги таълимотдан олинган узиклик (дискретлик) гоясини электромагнитик процессларга, жумладан, ёруғлик чиқариш процессига ҳам татбиқ қиласди. Квантлар назарияси қизиган жисмларнинг ёруғлик чиқариш масалаларидаги қийинчиликларни бартараф қилди; ёруғлик ва модданинг квантлар нуқтаи назаридан талқин қилмасдан туриб тушуниб бўлмайдиган ўзаро таъсири проблемаси янгича қўйилди. Бирталай оптика ҳодисалар, жумладан фотоэлектр эффекти ва ёруғлик сочилиши масалалари биринчи ўринга ёруғликнинг корпускуляр хусусиятларини чиқарди. Атом ва молекулаларнинг тузилиши тўғрисидаги ҳозирги замон таълимоти асоси бўлиб қолган квантлар назарияси ҳозир ҳам ривожланиб бормоқда.

Опиканинг етакчи назариялари тараққиётининг қисқача баён қилинган манзараси ёруғлик табиати ҳақидаги икки (биринчи қарашда бир-бирини истисно қиласдиган) тасаввурнинг, яъни тўлқиний ва корпускуляр тасаввурнинг кураши оптика тарихида қандай ўрин тутганини кўрсатади.

Биринчи даврда (Ньютон—Гюйгенс, XIX аср бошигечча) бу та-

саввурларнинг қарама-қарши қўйилиши бир-бўрини истисно қилиш характерига эга эди ва илмий прогресс бу қарама-қаршиликни чуқурлаштириб, уларнинг табиатини равшанроқ тушуниш имкониятини берадиган экспериментал база қидириш ва ривожланган назария яратишдан иборат эди. Иккинчи давр, яъни Френель—Юнгдан то ёруғлик квантлари тасаввури пайдо бўлгунча (1905 й.) ўтган давр корпускуляр тасаввурларни гўё узил-кесил енгиб чиқ-кан тўлқиний тасаввурларнинг ҳар тарафлама ривожланиш даври бўлди. Ўндан кейинги давр экспериментал методлар ривожланиши туфайли очилган янги, нозик экспериментал фактларни жамғаришдан иборат; айни вақтда квантлар нәзарияси яратилиши билан боғлиқ бўлган янада чуқуроқ назарий тасаввурлар ривожлана борди. Бу даврда фақат барқарор тўлқиний тасаввурлар билан бир қаторда корпускуляр қарашлар асосланибгина қолмасдан, балки корпускуляр ва тўлқиний тасаввурлар муваффақиятли равишда синтез қилиб кўрилди.

Оптика тараққиётининг 1960 йилдан бошланғи деб ҳисобланиши мумкин бўлган ҳозирги босқичи янги, жуда ҳам ўзига хос хусусиятларга эга. Ёруғликнинг барча оптик ҳодисаларни тушуниш учун асос бўлиб хизмат қилаётган фундаментал хоссалари — тўлқиний, квант хоссалари, ўнинг электромагнитик табиати борган сари хилма-хил ва чуқур тасдиқланмоқда ва қўлланмоқда. Аммо бу ҳодисалар доираси беқиёс кенгайди. 60-йиллар бошида юқори даражада монохроматик ва йўналтирилган ёруғлик чиқарадиган манбалар — оптик квант генераторлари (лазерлар) яратилди. Лазер нурланиши тарқалиши ва унинг модда билан ўзаро таъсири кўп ҳолларда одатдаги манбалар ҳолидагига нисбатан мутлақо бошқача шароитда содир бўлади ҳамдега конкрет ҳодисалар илгари маълум бўлмаган мутлақо янги хусусиятларга эга бўлади. Айтилган бу гаплар қайтиш, синиш, дифракция, сочилиш, ютилиш ва бошқа асосий оптик ҳодисаларга тегишлидир (қ. XL, XLI боб).

П б о б

ТЎЛҚИНЛАР

3- §. Тўлқин ҳосил бўлиши. Тўлқин тенгламаси

Тўлқиний процесслар жуда умумий ҳодисалардан иборат. Тўлқин ҳосил бўлиши системанинг айрим қисмлари орасида алоқа борлигига боғлиқ, шу туфайли яккаланган процесс тушунчаси, албатта, анчагина шартли абстракциядир. Фазонинг бирор қисмида юз бераётган процессли яккаланган процесс деб ҳисоблаш мумкин бўлган ҳоллар қиёсан кам бўлади. Одатда бу процесс системанинг қўйши нуқталарида тегишли ўзгаришлар юзага келтириб, уларга

бирор миқдорда энергия беради. Бу нұқталардан ғалаён (ұзғарыштар) уларнинг құшниларига үтади ва ҳоқаю, шу йўсунда нұқтадан нұқтәга тарқалади, яъни түлқин ҳосил қилади. Бу ўзаро таъсирни тақозо қилувчи алоқаларнинг табиетига боғлиқ равишда бирор табиатли түлқин ҳосил бўлади. Ҳар қандай қаттиқ, суюқ ёки газсимон жисм элементлари орасида таъсир этувчи эластик кучлар туфайли жисмларда эластик (акустик) түлқинлар пайдо бўлади. Сувнинг құшни қисмлари орасидаги алоқалар туфайли (бу алоқалар ўз навбатида оғирлик кучи ва суюқлик зарралари ҳаракетчанилиги туфайли ҳосил бўлади) сувнинг горизонтал сирти ғалаёнланиши сиртий түлқинлар манбаи бўлади. Суюқлик сиртининг озгина деформацияланиши сирт қатламидаги ҳодисаларни аниқлайдиган молекуляр кучлар таъсирида пайдо бўладиган капилляр түлқинлар бошланишига сабаб бўлиши мумкин. Фазонинг бирор жойида пайдо бўлган электромагнитик ғалаён электромагнитизм ва электромагнитик индукция қонунларида ифодаланган электромагнитик алоқалар туфайли фазонинг құшни қисмларида худди шундай ғалаёнлар манбаи бўлади, ғалаён бу жойлардан нари ва яна нари узатилади: Максвелл назарияси бўйича ёруғлик тезлиги билан тарқалиши керак бўлган электромагнитик түлқин вужудга келади.

Түлқинлар пайдо қилувчи физик процесслар чексиз хилма-хил бўлишига қарамасдан, түлқинлар бир умумий тип бўйича ҳосил бўлади. Бирор нұқтада маълум бир пайтда юз берган түлқин бирор вақт ўтгач бошлангич нұқтадан қандайдир масофада намоён бўлади, яъни у маълум тезлик билан узатилади. Соддалик учун түлқиннинг бирор x йўналишда тарқалишини кўриб чиқайлик; биз s түлқинни x координата ва t вақтнинг функцияси сифатида тасвирлай оламиз: $s = f(x, t)$. Тўлқиннинг x йўналиш бўйлаб v тезлик билан тарқалиши ҳам ўша функция билан ифодаланади, бироқ бу функцияning аргументига t ва x лар ($vt - x$) ёки ($t - x/v$) комбинациялар кўринишида киради. Ҳақиқатан ҳам аргументнинг тузилиши бундай эканлиги шуни кўрсатадики, функцияning x нұқтада t пайтдаги қиймати бирмунча наридаги $x + dx$ нұқтада бир оз кейинги $t + dt$ пайтда такрорланади, лекин бунда қўйидаги шарт бажарилиши керак:

$$vt - x = v(t + dt) - (x + dx). \quad (3.1)$$

Шундай қилиб, ғалаён $\frac{dx}{dt}$ тезлик билан тарқалиб, dt вақт ичida dx масофага кўчади. (3.1) муносабатдан $\frac{dx}{dt} = v$ эканлиги, яъни бу тезлик v га teng эканлиги келиб чиқади.

Демак, $vt - x$ аргументли ҳар қандай функция тўлқиннинг x йўналиш бўйлаб x нинг ўсиб борувчи қийматлари томон ұзгармас v тезлик билан тарқалишини ифодалайди. Шунга ўхшаш, $vt + x$ аргументли ҳар қандай функция тўлқиннинг v тезлик билан, ле-

кин қарама-қарши томонга тарқалишини ифодалайди. f функцияниң күриниши түлқиннинг ҳар қандай t пайтдаги шаклини аниқлаш имконини беради ва түлқиннинг вужудга келиш шароитнiga боғлиқ бўлади.

Тўлқиний ҳаракатни тавсифловчи дифференциал тенглама, яъни ечими $vt - x$ ёки $vt + x$ аргументли ҳар қандай функция бўла оладиган тенглама

$$\frac{\partial^2 s}{\partial t^2} = v^2 \frac{\partial^2 s}{\partial x^2} \quad (3.2)$$

күринишида бўлишини исбоглаш осон. Ҳақиқатан ҳам,

$$s = f_1(vt + x) + f_2(vt - x) \quad (3.3)$$

муносабат билан аниқланадиган (бундаги f_1 ва f_2 — ихтиёрий функциялар) s тўлқин (3.2) нинг ечими бўлади; буни ўрнига қўйиш йўли билан текшириб кўриш мумкин. Бу тенглама иккинчи тартибли дифференциал тенглама бўлганлиги учун иккиси ихтиёрий функцияни ўз таркибида олувчи топилган ечим унинг умумий ечими бўлади. Бу ечим v дезлик билан бир-бирига қарши тарқалаётган иккиси тўлқин йигиндисидан иборат. Равшанки, дифференциал тенгламанинг ўзига қараб, ҳеч қачон f_1 ва f_2 функцияларнинг маҳсус шакли ҳақида холоса чиқариш мумкин эмас. Шунинг учун (3.2) типидаги дифференциал тенглама математик жиҳатдан тўлқинлар тарқалишининг (x ўқ бўйлаб) мумкин бўлган барча процессларини тавсифлайди: Мисол тариқасида электр курсларида ўрганиладиган электромагнитик тўлқин ҳосил бўлиши ва тарқалишини кўриб чиқамиз.

Маълумки, мухитнинг бирор жойида ўзгарувчан электр токи вужудга келиши билан бир вақтда атрофдаги фазода ўзгарувчан магнит майдони пайдо бўлади (электромагнетизм); ўзгартувчан магнит майдони ўзгарувчан электр майдони ҳосил бўлишига олиб келади (электромагнитик индукция), бу туфайли эса ғтрофдаги муҳитдег ўзгарувчан силжиш токлари пайдо бўлади. Ўтказгичдаги оддий ўтказувчанлик токлари ўз ғтрофида магнит майдони вужудга келтиргани каби, силжиш токлари ҳам магнит майдони пайдо бўлишига сабаб бўлади. Шундай қилиб, фазонинг тобора янги-янги соҳалари электромагнитик майдонлар таъсири соҳалари бўла боради: бирор жойда вужудга келган электр тебраниши ўз жойида қолмайди, балки электромагнитик тўлқин кўринишида тарқалиб, фазонинг тобора янги-янги қисмларини бирин-кетин эгаллаб боради.

Бу процессни юзага келтирувчи электромагнетизм ва электромагнитик индукция ҳодисалари электр (E) ва магнит (H) майдонлари кучланганларини ўзгаришлари орасидаги муносабатни аниқловчи Максвелл тенгламаларида ўзининг қисқа математик ифодасини топади. Максвеллнинг тажриба маълумотларига мувофиқ мулоҳазалари шуни кўрсатадики, электр ва магнит векторлари бир-

бирига ҳамда электромагнитик түлқиннинг тарқалиш йўналишига перпендикуляр бўлади. E электр майдони z ўқи бўйлаб, H магнит майдони эса y ўқи бўйлаб йўналган энг содда ясси түлқин ҳолида Максвелл тенгламалари қўйидаги кўринишда бўлади:

$$\frac{\mu}{c} \frac{\partial H}{\partial t} = - \frac{\partial E}{\partial x}, \quad (3.4)$$

$$\frac{\epsilon}{c} \frac{\partial E}{\partial t} = - \frac{\partial H}{\partial x}, \quad (3.5)$$

бундаги μ ва ϵ — мос равишда муҳитнинг магнит ва диэлектрик сингдирувчанликлари, c эса ток кучининг электромагнитик ва электростатик бирликлари нисбати; ўлчашларнинг кўрсатишича, c нисбат ёруғлик тезлигига, яъни $3 \cdot 10^8$ м/с га тенг.

Бирор жойда вужудга келган электромагнитик майдоннинг фазода $v = c/\sqrt{\epsilon\mu}$ тезлик билан тарқалиши бу тенгламалардан зарурый тарзда келиб чиқади. Ҳақиқатан ҳам, (3.4) тенгламани x бўйича, (3.5) тенгламани эса t бўйича дифференциаллаб, улардан H ни йўқотсанак,

$$\frac{\partial^2 E}{\partial t^2} = \frac{c^2}{\epsilon\mu} \frac{\partial^2 E}{\partial x^2} \quad (3.6)$$

тенглама, яъни түлқиннинг дифференциал тенгламаси ҳосил бўлади; бу тенглама E электр майдонининг фазода x ўқи бўйлаб $v = c/\sqrt{\epsilon\mu}$ тезлик билан тарқалишини кўрсатади. Шундай қилиб, $E = f(x - vt)$ ифода (бу ерда f — ихтиёрий функция) бу тенгламанинг ечими бўла олади.

Магнит майдони кучланганлигининг H катталиги учун ҳам худди шу сингари хулоса чиқаришимиз мумкин.

E билан H орасидаги муносабатни аниқлаш осон; масалан, $E = f(x - vt)$ деб ҳисоблаб, (3.4) тенгламадан қўйидагини топамиз:

$$\frac{\mu}{c} \frac{\partial H}{\partial t} = -f'(x - vt) = \frac{1}{v} \frac{\partial E}{\partial t} = \frac{\sqrt{\epsilon\mu}}{c} \frac{\partial E}{\partial t},$$

еки

$$\sqrt{\mu} \frac{\partial H}{\partial t} = \sqrt{\epsilon} \frac{\partial E}{\partial t}$$

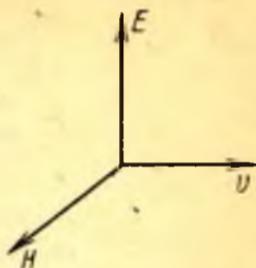
еки

$$\sqrt{\mu} H = \sqrt{\epsilon} E + \text{const.} \quad (3.7)$$

Барча электродинамик (ва бинобарин, оптик) процессларда ўзгармас майдон роль ўйнамаганлиги учун (3.7) муносабатдаги ўзгармас катталикни умумийликка халал бермаган ҳолда нолга тенг деб ҳисоблаш мумкин. Демак,

$$\sqrt{\mu} H = \sqrt{\epsilon} E. \quad (3.8)$$

(3.8) муносабат E ва H бир-бирига чи-зиқли боғланғанligини күрсатади; E ва H максимум ва минимумдан баравар ўтадиган бўлиб ўзгаради. Шундай қилиб, электромагнитик тўлқин учун (шунингдек, эластик тўлқинлар учун ҳам) умумий $v = c/\sqrt{\epsilon\mu}$ тезлик билан тўлқинсимон тарқаладиган иккита боғланған векторлар тўпламига эгамиз. E , H ва v уч векторнинг ўзаро жойлашиши 2.1-расмда күрсатилган ўнг винт схемасига мос тушади.



2.1-расм. Электромагнитик тўлқинда E электр, H магнит майдони кучланғанлик векторлари ва v тезлик векторининг ўзаро жойлашиши.

4- §. Монокроматик тебранишлар ва тўлқинлар. Фурье ёйилмаси тўғрисида тушунча

Демак, x йўналиш бўйлаб v тезлик билан тарқалаётган тўлқинни

$$s = f(t - \frac{x}{v}) \quad (4.1)$$

муносабат билан тавсифлаш мумкин. x нинг қиймати ўзгартирилмаеа, у ҳолда f функцияning кўриниши ғалаённи, масалан, электр ёки магнит майдони кучланғанligини характерловчи s катталикининг вақт ўтиши билан қандай қонун бўйича ўзгаришини күрсатади. Олдин айтиб ўтилганидек, f функцияning кўриниши ихтиёрий бўлиши мумкин. f функция синусоидал (ёки косинусоидал) функция бўлган ҳол алоҳида аҳамиятга эга эканлигини ҳозир кўрамиз. Бу ҳолда

$$s = a \sin \frac{2\pi}{T} (t - \frac{x}{v}), \quad (4.2)$$

бу ерда a — тўлқин амплитудаси ва T — даври, синусоидал функцияning $\frac{2\pi}{T} (t - \frac{x}{v})$ аргументи фаза дейилади. Равшанки, s нинг қиймати t вақт ва x координата санофи бошини танлашга боғлиқ. Шунинг учун амплитудаси ва даври бир хил бўлган бир қанча тўлқин учун s нинг тайинли x нуқта ва тайинли t пайтдаги қиймати ҳар хил бўлиши мумкин. Бу ҳолатни ҳисобга олиш мақсадида синусоидал тўлқин ифодасини қўйидаги умумийроқ кўринишда ёзиш қулай:

$$s = a \sin \left[\frac{2\pi}{T} (t - \frac{x}{v}) + \varphi \right]. \quad (4.3)$$

Ф бошлиғич фаза дейилади. Агар барча тўлқинларнинг бошлиғич фазалари бир хил бўлса ёки биттагина тўлқинни текшираётган бўлсан, у ҳолда $\varphi = 0$ деб олиш ва синусоидал тўлқинни (4.2) муносабат билан ифодалаш мумкин.

(4.2) функция күрниши унинг вақт бўйича T даврли функция эканлигини билдиради. Бундан ташқари, у x аргумент бўйича ҳам даврий функция. Агар x га $\lambda = vT$ ортирма берилса, функцияning қиймати ўзгармайди; ҳақиқатан ҳам,

$$s = a \sin \frac{2\pi}{T} \left(t - \frac{x + \lambda}{v} \right) = a \sin 2\pi \left(\frac{t}{T} - \frac{x}{vT} - 1 \right) = a \sin \frac{2\pi}{T} \left(t - \frac{x}{v} \right),$$

бинобарин, x ўқи бўйича олинган $\lambda = vT$ масофа тайинли бир пайтда бир хил фазали тебранишлар бўлаётган нуқталар оралигини кўрсатади. $\lambda = vT$ катталик тўлқин узунлиги дейилади.

(4.2) ифодани бундай ёзиш ҳам мумкин:

$$s = a \sin 2\pi \left(\frac{t}{T} - \frac{x}{\lambda} \right). \quad (4.4)$$

Белгилар киритамиз: $2\pi/T = \omega$ — доиравий частота, $2\pi/\lambda = k$ — тўлқиний сон. У ҳолда (4.4) қўйидаги кўрнишни олади:

$$s = a \sin (\omega t - kx). \quad (4.5)$$

Агар доиравий частота ўрнига бир секунддаги тебранишлар сони (частота) $v = 1/T = \omega/2\pi$ киритилса, у ҳолда

$$s = a \sin (2\pi v t - kx). \quad (4.6)$$

Ниҳоят, тригонометрик функциялар ўрнига экспоненциал функциялар киритиш мумкин, бу ол кўпинча тебранишлар ва тўлқинлар назариясининг кўп масалаларини математик жиҳатдан талқин қилишни енгиллаштиради. Бунга Эйлернинг

$$\exp(i\psi) = \cos \psi + i \sin \psi$$

формуласи асос килиб олинган. Бу ифоданинг ҳақиқий $\operatorname{Re}(\exp i\psi)$ ва мавхум $\operatorname{Im}(\exp i\psi)$ қисмлари мос равишда $\cos \psi$ ва $\sin \psi$ тригонометрик функцияларни тасвирлайди. Математик амалларнинг кўпини тригонометрик функциялардан кўра кўрсаткичли функциялар билан бажариш осон бўлгани учун, ҳисобни қўйидагича олиб бориши қўлай: косинус ёки синус ўрнига кўрсаткичли функция киритилади, у билан барча зарурий ҳисоблар бажарилади; агар натижани тригонометрик функциялар орқали ифодалаш керак бўлса, ҳақиқий ёки мавхум қисмларни олиб мос равишда тригонометрик функцияларга ўтилади.

Агар $\psi = \omega t$ бўлса, у ҳолда $a \exp(i\omega t)$ ифода a амплитудали ва ω доиравий частотали ($T = 2\pi/\omega$ даврли) гармоник тебранишни тасвифлайди. Агар тебранишнинг бошланғич фазаси δ га teng бўлса, у ҳолда тебранишнинг ифодаси $a \exp[i(\omega t + \delta)] = a \exp(i\delta) \times \exp(i\omega t)$ бўлади. $a \exp(i\delta) = C$ деб белгилаб, комплекс C амплитуда

туда киритамиз, бу ифодага оддий a амплитуда ҳам, тебранишларнинг δ бошланғич фазаси ҳам киради. Шундай қилиб,

$$C = a \exp(i\delta) = a \cos \delta + ia \sin \delta.$$

Тебранишлар амплитудасини, аниқроғи, унинг квадратини топиш учун C амплитуданың үнгә қўшма бўлган C^* катталикка кўпайтириш керак:

$$a^2 = CC^* = a \exp(i\delta) a \exp(-i\delta).$$

Кўрсаткичли функциядан фойдаланиб, биз (4.5) ифодани

$$s = a \exp[i(\omega t - kx)] = a \exp(-ikx) \cdot \exp(i\omega t) \quad (4.7)$$

кўринишида, (4.6) ифодани эса

$$s = a \exp[i(2\pi v t - kx)] = a \exp(-ikx) \cdot \exp(i2\pi v t) \quad (4.8)$$

кўринишида ёза оламиз.

(4.2) — (4.8) лардан бири билан ифодаланган тўлқинни **монохроматик тўлқин** деб атаемиз.

Бу терминологияни қўллаб, монохроматик тўлқиннинг тарқалиш тезлиги монохроматик тебраниш фазасининг нуқтадан нуқтага узатилиш тезлигидир, деб айтиш мумкин. Ҳақиқатан ҳам, фаза тарқалиши тезлиги фаза ўзгармай қоладиган ҳолда x ва t орасидаги муносабатдан, яъни $\frac{2\pi}{T} (t - \frac{x}{v}) = \text{const}$ талабдан аниқланади.

Бу муносабатни дифференциаллаб, фаза тарқалиши тезлиги $\frac{dx}{dt} = v$ эканини топамиз. Шунинг учун v ифода монохроматик тўлқиннинг **фазавий тезлиги** дейилади. Монохроматик тўлқиннинг бошқача ифодасидан фойдаланиб, фазавий тезликнинг бошқа ифодасини топиш мумкин. Масалан, (4.5) муносабатдан фазавий тезликни аниқлаш шартини топамиз: $\omega t - kx = \text{const}$, яъни $\frac{dx}{dt} = \frac{\omega}{k}$, албатта, бу ифода юқоридаги ифода билан бир хил.

Ҳақиқатан ҳам,

$$\frac{\omega}{k} = \frac{\lambda}{T} = \frac{Tv}{T} = v.$$

Тажрибанинг кўрсатишича, чамаси, фақат вакуумда ёруғлик тўлқинлари тарқалишининг фазавий тезлиги ҳар қандай даврли тўлқинлар учун бир хил бўлади*. Бошқа барча муҳитларда эса монохроматик ёруғлик тўлқини тарқалишининг фазавий тезлиги унинг узунлигига боғлиқ, яъни $v = \Phi(\lambda)$. Бундай муҳитлар **дисперсловчи** муҳитлар дейилади. Мураккаб импульс тарқалишида бу ҳолат жуда катта аҳамиятга эга. Бундай импульс ихтиёрий кўришишдағи $f(t)$ функция билан ифодаланади. Кўпчилик оптик ва акус-

*Бу масала XXVIII бобда батафсил баён этилган.

Тик проблемалғарда $f(t)$ функция вақтнинг даврий функциясидир, аммо у яна ҳам күп ҳолда даврий бўлмаслиги мумкин.

Ҳар қандай функцияни қандайдир муайян функцияларнинг (умумән айтганда, ҳадлари чексиз кўп бўлган) йиғиндиси кўришида тасвирлаш мумкинлиги туфайли ихтиёрий кўринишдаги импульснинг тарқалиши ҳақидаги умумий масалани текшириш соддалашади. Физика нуқтаи назаридан қараганда бу масала *ихтиёрий импульсни муайян кўринишдаги чексиз кўп импульсларнинг йиғиндиси сифатида тасвирлаш мумкинligини билдиради*. Қабул қилиувчи қурилмаларнинг кўпчилиги *суперпозиция принципига* бўйсунади; маълумки, бу принцип бир вақтда бўлаётган бир қанча таъсирлар натижаси ҳар бир таъсиру алоҳида пайдо қилган натижаларнинг йиғиндисидан иборат бўлишини билдиради. Қабул қилиувчи системанинг хоссалари унинг қабул қилинаётган тўлқин (импульс) таъсиридами ёки йўқми эканига боғлиқ бўлмаган ҳолда суперпозиция принципи қўлланилади: *агар таъсиру ҳаддан ташқари кучли* бўйлиб кетмаса, системанинг хоссалари таъсирга ҳамма вақт боғлиқ бўлмайди*. Суперпозиция принципини қўлланиш мумкин бўлгани учун биз ихтиёрий импульсни унинг ташкил этувчилари йиғиндиси билан алмаштиришимиз ва ҳар бир ташкил этувчи таъсирини айрим текширишимиз мумкин. Бу ташкил этувчиларни оқилона танлаш, яъни мураккаб тўлқинни ажратиш методини оқилона танлаш масалани текширишни фавқулодда соддалаштиради. Бундай оқилона ажратиш *монохроматик тўлқинларга* ажратиш, яъни ихтиёрий функцияни косинуслар ва синуслар тўплами кўришида тасвирлашдир; уни Фурье киритган. Фурье теоремасига мувофиқ, ҳар қандай функцияни** амплитудаси, даври ва бошлангич фазаси мос равишда танланган синусоидал ва косинусоидал функциялар йиғиндиси кўришида истаган аниқликда тасвирлаш мумкин. Агар бунда дастлабки функция даврий (T даврли) функция бўлса, у ҳолда қўшилувчи синус ва косинусларнинг даври T га соддэ каррали нисбатда бўлади: $1/2 T, 1/3 T, 1/4 T, \dots$ (Фурье қатори кўришида тасвирлаш). Агар функция даврий бўлмаса, у ҳолда қаторда фақат каррали даврларгина эмас, балки мумкин бўлган барча даврлар қатнашади (Фурье интеграли кўришида тасвирлаш). Агар Фурье қаторининг озроқ ҳадлари билан чекланилса ҳам одатда функцияни амалда жуда яхши аниқликда тасвирлаш мумкин.

Фурье қаторига ёйишдан фойдаланиб, биз тўлқинни монохроматик тўлқинлар тўплами кўришида тасвирлашимиз мумкин.

* Электр майдони кучланганлиги катта бўлган ёруғлик тўлқинларининг модда ичига тарқалишида юз берадиган ҳодисалар кейинроқ баён қилинган (к. XL, XLI боб.).

** Фурье методи бўйича аппроксимация қилиниши мумкин бўлиши учун функция каноатлантириши керак бўладиган математик шарт барча физик проблемаларда бажарилади.

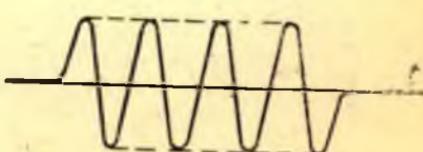
Агар муҳит дисперсияга эга бўлмаса, яъни барча монохроматик тўлқинлар бир хил фазавий тезлик билан тарқалса, у ҳолда муҳитнинг ҳар қандай нуқтасида барча тебранишлар йиғилиб, дастлабки шаклдаги импульсни беради. Бундай муҳитда ҳар қандай импульс шаклини ўзгартирмасдан бутун сифатида тарқалади, шунинг учун ҳам фазавий тезлик айни вақтдэ импульснинг тезлиги ҳам бўлади. Агар муҳит дисперсияга эга бўлса, у ҳолда айрим синусоидал тебранишлар бирор x_1 нуқтага бирор t_1 пайтда ҳар хил фаза билан келади ва қўшилганда шакли ўзгарган импульс ҳосил қиласди. Импульс дисперсияловчи муҳитда тарқалганда деформацияланади ва унинг тарқалиш тезлиги тўғрисидаги тушунча анча мураккаброқ бўлиб қолади. Бу масалага биз XX бобда яна қайтамиз.

Шундай қилиб, дисперсияловчи муҳитларда (вакуумдан ташқари барча муҳитлар шу жумлага киради) фақат чексиз синусоидал (монохроматик) тўлқин бузилмасдан муайян тезлик билан тарқалади. Математик жиҳатдан мумкин бўлган бошқа ёйилмаларда и фарқли равишда, Фурье ёйилмасининг оптика учун ниҳоятда аҳамиятли эканлигининг сабаби мана шундадир.

Агар T давригина эмас, балки a амплитудаси ва ϕ бошланғич фазаси t вақтга боғлиқ эмас катталиклар бўлганидагина тўлқиннинг монохроматик тўлқин дейилишини таъкидлаб ўтамиз. (4.2)–(4.6) ифодалардан бири билан тасвиirlанадиган тўлқин a ўзгарувчан бўлганида монохроматик бўлмайди. 2.2; 2.3; 2.4-расмларда тасвиirlанган ва вақт ўтиши билан амплитудаси ўзгарадиган импульслар тарқалишида пайдо бўладиган тўлқинлар номонохроматик тўлқинларга мисол бўлади. 2.2–2.4-расмларга мос келувчи тўлқинларнинг ҳар бири $a = \text{const}$ бўлган $s = a \sin(\omega t - kx)$ формула га жавоб бермайди ва Фурье методи бўйича чексиз давом этувчи синусоида ва косинусоидалар йиғиндиси кўринишида тасвиirlаниши мумкин. Бошқача айтганда, қаралаётган тўлқинлар монохроматик тўлқин эмас, балки турли даврли кўп монохроматик тўлқинлар тўпламидан иборат.

Биринчи мисол (2.2-расм) айниқса қизиқарлидир. Унда амплитуда ётвал нолга teng, сўнг t_1 пайтга келиб a_1 га teng бўлиб қолади, t_1 дан t_2 гача ўзгармай туради, кейин яна нолга teng бўлиб қолади, деб ҳисобланади.

Равшанки, ҳар қандай ҳақиқий тўлқиннинг амплитудаси қанчалик пухталик билан ўзгартиrmай турилмасин, бу тўлқин яхши деганда қараб чиқилган мисолга мос келади, чунки ҳеч қандай ҳақиқий тўлқин чексиз узоқ давом этмайди, балки маълум бир пайтлгрда бошланади ва тугайди. Демак, бундай тўлқин қатъий



2.2-расм. Монохроматик бўлмаган тўлқин мисоли: синусоида «бўллаги», яъни тўлқин цуги.

монохроматик бўлмайди, чунки унинг амплитудаси вақтнинг функциясидир.

$t_2 - t_1$ интервал T даврга нисбатан қанча катта бўлса, яъни манба ишлайтган ве қтда мазкур даврли тўлқинлар қанча кўп чиқарилса, унинг нурланиши шунча монохроматикроқ деб ҳисобланishi мумкин. Умуман, вақт ўтиши билан амплитуда қанча секин ўзгарса, тўлқин шунча монохроматикроқ бўлади.

Ўзгарувчан амплитудали синусоидал тўлқиннинг бир қанча монохроматик тўлқинлар тўпламига эквивалент бўлишини кўрсатувчи қўйидаги мисолни кўриб чиқамиз. Фараз қиласайлик,

$$s = a \cos(2\pi nt - kx) \quad (4.9)$$

ифода билан тавсифланадиган тўлқин берилган бўлсин, бундаги a — вақт ўтиши билан

$$a = A(1 + \cos 2\pi mt)$$

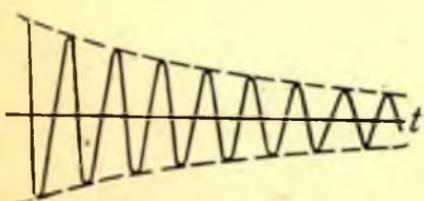
қонун бўйича ўзгарадиган, яъни бир секунд мобайнида m марта 24 қийматга эришадиган ва шунча марта нолга айланадиган, барча оралиқ қийматларга ўша қонун билан эришадиган катталик. Бунда A — бирор ўзгармас катталик. Бу ҳолда:

$$\begin{aligned} s &= A(1 + \cos 2\pi mt) \cos(2\pi nt - kx) = A \cos(2\pi nt - kx) + \\ &\quad + A \cos 2\pi mt \cos(2\pi nt - kx) = A \cos(2\pi nt - kx) + \\ &\quad + \frac{1}{2} A \cos\{2\pi(n+m)t - kx\} + \frac{1}{2} A \cos\{2\pi(n-m)t - kx\}. \end{aligned}$$

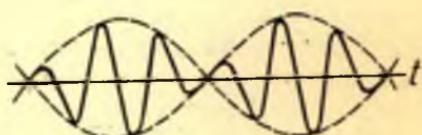
Демак, биз текшираётган тўлқин A , $\frac{1}{2}A$ ва $\frac{1}{2}A$ амплитудали ва n , $n+m$ ва $n-m$ частотали учта қатъий монохроматик тўлқин тўпламидан иборат. Бу уч монохроматик тўлқин тўплами (4.9) билан ифодаланадиган берилган номонохроматик тўлқинни ташкил қиласиди.

Тўлқинни кўрсаткичли функциялар орқали ифодалаб, ҳисобларни соддалаштириш мумкин. Ҳақиқатан ҳам,

$$\begin{aligned} s &= a \exp[i(2\pi nt - kx)] = A\{1 + \frac{1}{2}\exp(i2\pi mt) + \\ &\quad + \frac{1}{2}\exp(-i2\pi mt)\}\exp[i(2\pi nt - kx)] = A \exp[i(2\pi nt - kx)] + \\ &\quad + \frac{1}{2}A \exp\{i[2\pi(n+m)t - kx]\} + \frac{1}{2}A \exp\{i[2\pi(n-m)t - kx]\} \end{aligned}$$



2.3- расм. Монохроматик бўлмаган тўлқин мисоли: сўнувчи синусоида.



2.4- расм. Монохроматик бўлмаган тўлқин мисоли: даври яқин икки синусоиданинг устма-уст тушиши (титрариш).

түлқин n , $(n + m)$ ва $(n - m)$ частотали уч монохроматик түлқин түпламидан иборатdir.

Масаланинг математик таҳлили жуда содда бўлганлиги туфайли юқорида келтирилган мисолни охиригача кўриб чиқдик. Амплитуданинг вақт бўйича ўзгариш (даврий ёки нодаврий) қонуни анча мураккаброқ бўлган бошқа ҳолда ҳодисанинг физик моҳияти ўшандай қолади, аммо берилган номонохроматик түлқинни тузиши мумкин бўлган айрим монохроматик түлқинларни топишнинг математик анализи анча мураккаброқ бўлиб, умуман айтганда, Фурье теорасини қўлланишни талаб қиласди.

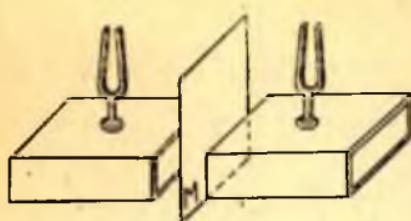
Таҳдил қилинган мисол амплитуданинг вақт ўтиши билан ўзгариши түлқиннинг монохроматиклиги бузилишига ва янги частоталар пайдо бўлишига олиб келишини яққол кўрсатади.

Вақт ўтиши билан амплитуданинг ўзгариши интенсивликнинг ўзгаришини билдиради ва модуляция деб аталади. Тўлқиннинг амплитудасинигина эмас, балки фазасини ҳам модуляциялаш мумкин. Фазани модуляциялаш ҳам монохроматиклик бузилишини билдиради. Бу мисолда амплитуда модуляцияси содда синусоидал қонун бўйича рўй берган эди. Ҳақиқий (реал) ҳодисаларда одатда модуляция мураккаброқ тарзда, умуман айтганда, бетартиб рўй беради (хаотик модуляция). Чунончи, ҳар қандай ёруғлик манбандай манбани ташкил этувчи айрим атомларнинг нурланиши амплитуда бўйича ҳам, фаза бўйича ҳам бетартиб ўзгаради, яъни хаотик модуляция рўй беради*.

Модуляция бу мисолда танланган қонун бўйича рўй берадиган ҳолда у частотаси n га teng бўлган монохроматик бўлмаган тўлқиннинг n , $n + m$, $n - m$ частотали ва тегишли амплитудали уч монохроматик тўлқинга айланишини билдиради. Тўлқин интенсивлигига қилинадиган бундай таъсир, яъни тўлқин модуляцияси (бунда монохроматик тўлқин частотаси парчаланади) кўпчилик оптик ҳодисаларда катта роль ўйнайди. Юқорида баён қилинганга ўхшаш таъсирни оптик тажрибаларда бевссита кузатиш қийин, чунки оптик тўлқинлар частотаси жуда катта ($n \sim 10^{14}$ Гц), шу туфайли частотани сезиларли ўзгартириш учун, яъни $n + m$ ва $n - m$ ларни n дан сезиларли фарқ қилдириш учун интенсивликни жуда тез (секундига ниҳоятда кўп марта) ўзгартириб туриш талаб қилинади.

Бунчалик чаққон юз берадиган модуляцияни вужудга келтириш техник жиҳатдан жуда қийин, шунинг оқибатида оптикада бундай ҳодисаларни кузатиш қийин. Бунга қарамай, улар сунъий тажрибаларда ҳам, бир қатор табиий ҳодисаларда ҳам амалга оширилади (қ. XXIX боб).

* Модуляция ҳодисаларининг батафсил анализини бу китобда топиш мумкин: Г. С. Горелик, «Колебания и волны», Физматгиз, 1959.



2.5- расм. Камертон чикарган тұлқиннинг модуляцияланиши.

Бу ҳодиса акустик тажрибада жуда осон амалга оширилади, чунки бу тажрибада биз унча катта бұлмаган частоталар билан иш күрамиз. Агар 100 Гц частотали камертон олинса, у ҳолда, 98, 100, 102 Гц частотали уч тұлқинга эквивалент бұладиган мураккаб тұлқиян ҳосил қилиш учун, камертон товуш кучини күрсатылған қонун бүйіча секундига икки марта модуляциялаш (ўзgartырыш) етарли. Бунга

сада тажрибада ишонч ҳосил қилиш мүмкін. Бир-бири қаршиисига 100 ва 98 Гц (ёки 102 Гц) частотали икки камертон (2.5-расм) құямыз. Улар жүр бұладиган қилиб созланмаган ва бир камертон чикарган тұлқинлар иккінчисіде резонанс ҳосил қилмайды. Аммо биринчи камертондан товуш чиқартириб, унинг резонанс яшигini ёпіб турған M тұсықни секундига икки марта киргизиб-чиқариб тұрсақ, яғни унинг товуши кучини секундига икки марта модулласак, у ҳолда модуляцияланған тұлқин 100, 98, 102 Гц частотали уч тұлқин тұпламига (таксиман) эквивалент бұлади ва иккінчи камертон уларнинг бирига жавоб қиласа. Бундай тажриба ҳеч қандай қиынчиліксіз амалга оширилади.

Ўзгарувчан токни модуляциялашга оид худди шундай тажрибани осонгина қилиб күриш мүмкін, бунда частотаны қайд қилиш учун тиличали частотомер ишлатылади. Ўзгармас амплитудали синусоидал ток частотомерга таъсир қылғанда ток частотасига (одатда $\omega = 50$ Гц) мосланған тилича титрайди. Бироқ ток даврий равиша секундига Ω марта узилиб тұрса, ёки, яна яхшироғи, ток кучи синусоидал қочун бүйіча Ω частота билан модуляцияланса, у ҳолда ω га мосланған тиличадан ташқари, $(\omega + \Omega)$ ва $(\omega - \Omega)$ частотага мосланған тиличалар ҳам титрайди.

Биз монохроматик тұлқин түшүнчесини a амплитудаси координатага бөглиқ бұлмаган ясси тұлқин мисолида киригтанимизни таъкидлаб үтәмиз. Бироқ a амплитуда вақтта бөглиқ бұлмагандагина, яғни $a = f(x, y, z)$ бұлғандагина бу чекланиш мұхим әмбап, a ҳар қандай бұлғанда ҳам тұлқин монохроматик бўлиб қолаверади. Масалан, 6- § да ўзи чиққан нұқтадан узоқлашган сары амплитудаси камайиб борадиган монохроматик сферик тұлқин билан иш күрамиз.

5- §. Электромагнитик тұлқин әлтадиган энергия

3- § да айттылғанидек, электромагнитик тұлқин вакуумда с тезлик билан, мұхитда әса $v = c/\sqrt{\epsilon\mu}$ тезлик билан тарқаладиган электромагнитик тебранишлардир, бу ерда ϵ — модданинг диэлек-

трик сингдирувчанлиги, μ — унинг магнит сингдирувчанлиги. Бу электромагнитик ғалаённинг маълум энергияси бор, бу энергиянинг зичлиги (яъни ҳажм бирлигидаги энергия) электр майдонида $\frac{\mu}{8\pi} E^2$

билин, магнит майдонида эса $\frac{\mu}{8\pi} H^2$ билан ифодаланади. Тўлқин

монохроматик тўлқин бўлганда $E = E_0 \sin(\omega t - kx)$ ва $H = H_0 \sin(\omega t - kx)$ бўлади, демак, тўлқин энергияси унинг амплитудаси квадратига пропорционал. Энергия билан амплитуда орасидаги бу муносабат ҳар қандай бошқа тўлқин учун ҳам, масалан, механикада, жумладан акустикада қараладиган эластик тўлқинлар учун ҳам ана шундайлигича қолаверади.

Эластик тўлқин тарқалганидагига ўхшаш, электромагнитик тўлқин тарқалишида энергия кўчади (оқади). Эластик тўлқинда энергия оқиши тўғрисидаги масалани биринчи марта (1874 й.) Н. А. Умов* текширди ва ҳар қандай муҳитда энергия оқими тўғрисидаги умумий теоремани исбот қилди. Эластик тўлқиндаги энергия оқими эластик муҳитнинг эластик деформациясининг потенциал энергиясини ва зарралари ҳаракатининг кинетик энергиясини характерловчи катталиклар орқали ҳисобланishi мумкин. Энергия оқимининг зичлиги маҳсус вектор (Умов вектори) орқали ифодаланади. Шунга ўхшаш текшириш электромагнитик тўлқинларда ҳам унумли бўлади. Электр майдонининг энергиясини эластик деформациянинг потенциал энергиясига, магнит майдонининг энергиясини эса деформацияланган жисм қисмлари ҳаракатининг кинетик энергиясига маълум даражада ўхшатиш мумкин. Худди эластик деформация ҳолидагидек, электромагнитик тўлқинда энергиянинг нуқтадан нуқтага узатилиши электр ва магнит кучланганликларининг тўлқинлари бир хил фазада бўлиши билан боғлиқдир. Бундай тўлқин югурма тўлқин дейилади. Югурма эластик ёки электромагнитик тўлқинда энергия ҳаракатини энергия оқими деб аталадиган S вектор ёрдамида тасвирлаш қулай; бу вектор тўлқинда 1 м^2 орқали 1 с мобайнида қанча энергия миқдори оқиб ўтишини кўрсатади. Электромагнитик тўлқинлар учун бу векторни Пойнтинг (1884 й.) киритган. Уни Умов—Пойнтинг вектори деб аташ ўринлидир.

З- § да биз қараб чиққан ва x ўқи бўйлаб ясси электромагнитик тўлқин тарқалишини ифодалайдиган содда ҳол учун бу векторнинг ифодасини топиш қийин эмас. (3.4) ни H га, (3.5) ни E га кўпайтириб ва уларни қўшиб,

$$\frac{du}{dt} = - \frac{c}{4\pi} \frac{\partial(EH)}{\partial x}$$

* Н. А. Умов. Уравнения движения энергии в телах, Одесса, 1874; Избранные сочинения, Гостехиздат, 1950, 151—200- бег.

тенглама ҳосил қиласыз, бунда $u = \frac{1}{8\pi} (\epsilon E^2 + \mu H^2)$ — энергия зичлигиги. Элементар ұажмга киравчи ва ундан чиқувчи S энергия оқимини текшириб, энергия зичлигининг вақт бүйича ўзгаришининг ифодасини топамиз:

$$\frac{\partial u}{\partial t} = -\frac{\partial S}{\partial x}.$$

Бундан

$$S = \frac{c}{4\pi} (EH), \quad (5.1)$$

бу ифода электромагнитик түлқин учун Үмов — Пойнтинг векторининг ифодасидир*. Үмов — Пойнтинг вектори электр ва магнит векторлари жойлашган текисликка перпендикуляр бўлади, яъни вектор шаклда умумий кўринишда қўйидагича ёзилади:

$$S = \frac{c}{4\pi} [EH]. \quad (5.2)$$

Үмов — Пойнтинг векторининг йўналиши түлқин энергиясининг кўчиш йўналишини аниқлайди ва кўп ҳолларда бу йўналишни ёруғлик нурининг йўналиши деб қабул қилиш мумкин. Нур тушунчаси геометрик оптика тушунчаси эканлигини ва Үмов — Пойнтинг вектори тушунчаси киритилган түлқиний тасаввурлар соҳасида ўзига тамомила мос келадиган образга эга эмаслигини унутмаслик лозим.

x ўқи бўйлаб тарқалаётган монохроматик электромагнитик түлқин, (3.8) га мувофиқ,

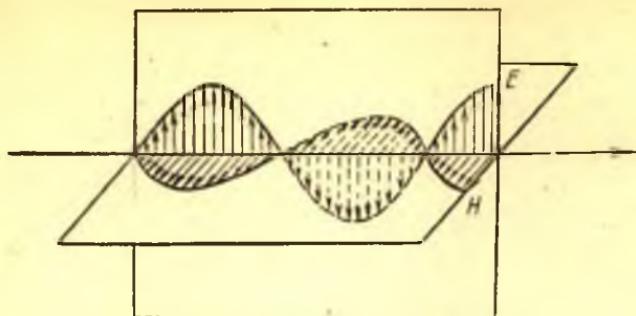
$$E = \frac{a}{V\epsilon} \sin \frac{2\pi}{T} \left(t - \frac{x}{v} \right) \text{ ва } H = \frac{a}{V\mu} \sin \frac{2\pi}{T} \left(t - \frac{x}{v} \right) \quad (5.3)$$

кўринишдаги электромагнитик майдондир. (5.3) түлқинлар шундай тасвирланадики (2.6- расм), бунда E вектор ва H вектор бир вақтда максимумга ва минимумга эришади, яъни бир хил фазада бўлади, энергия эса x ўқи бўйлаб оқади (v вектор).

Кисқа баён қилинган Максвелл назариясидан электромагнитик галаённинг диэлектрикда $v = c/V$ тезлик билан тарқалиши кераклиги келиб чиқади. Вакуум учун $\epsilon = \mu = 1$, яъни унда электрик

* Бу холоса дисперсияловчи мұхитлар, ферромагнетиклар ва сегнетоэлектрикларга қўлланилмайды. Аммо Үмов — Пойнтинг векторининг охирги (5.2) ифодаси бу ҳолларда ҳам тўғри, электромагнитик энергия зичлигининг ифодаси эса ўзgartирилиши керак.

Үмов — Пойнтинг теоремаси ёпиқ сирт орқали ўтувчи энергия оқими учун тўғри ифода беришни таъкидлаш мұхим. Уни вақт бирлиги давомида $d\sigma$ юз орқали ўтувчи $S_n d\sigma$ энергия оқимидир, деб таърифлаш, умуман айтганда, мумкин эмас. $d\sigma$ нинг ўлчамлари ўзгарувчан майдоннинг түлқин узунлигидан анча катта бўлган ҳолдагина бундай талқиннинг маъноси бор.



2.6- расм. Югурма түлқинда E ва H векторлар фазаси бир хил бўлади.

тромагнитик түлқиннинг тарқалиш тезлиги $c = 3 \cdot 10^8$ м/с, бошқача айтганда, у ёруғлик тезлиги билан бир хил бўлади. Бу асосий хуносабати ҳар қандай диэлектрик учун ёруғликнинг (электромагнитик галаённинг) фазавий тезлигини аниқлаш имконини беради. $c/v = n$ — муҳитнинг синдириш кўрсаткичи ёслгани учун, Максвеллнинг фикрича, $n = \sqrt{\epsilon\mu}$, яъни муҳитнинг синдириш курсаткичи муҳитни характерловчи бошқа константалар билан, чунончи ё диэлектрик сингдирувчанлик билан боғланган бўлиб чиқади (кўпчилик жисмларнинг магнит сингдирувчанлиги 1 га яқин, бундан ташқари, текширишларнинг кўрсатишича ёруғлик түлқинлари каби шундай катта частотали процесслар учун магнит сингдирувчанлик катталигини ҳар қандай муҳит учун 1 га teng деб ҳисоблашимиз мумкин).

Бундан кейинги тадқиқотлар синиш кўрсаткичининг частотага боғлиқ эканлигини (дисперсия) кўрсатди ва демак, Максвелл назарияси такомиллаштиришга муҳтоҷ: ўзгармас электр майдонида ўтказилган тажрибалардан олинган диэлектрик сингдирувчанлик (статик диэлектрик сингдирувчанлик) қийматидан бевосита фойдаланиш мумкин эмас, балки тез ўзгарувчан электр майдони таъсири остидаги муҳитни характерловчи диэлектрик сингдирувчанлик (динамик диэлектрик сингдирувчанлик тўғрисида пастроқни қ.) қийматини ҳисобга олиш керак.

Ҳозирги вақтда биз оптик ва электромагнитик ҳодисалар орасида узвий боғланиш борлигини исботлайдиган кенг маълумотларга эгамиз, бинобарин, ёруғликнинг электромагнитик назарияси ҳам назарий жиҳатдан, ҳам экспериментал жиҳатдан пухта асослангандир.

6- §. Тұлқинлар класификацияси. Тұлқинлар құтбланиши түғрисида тушунча

Монохроматик тұлқин тарқалаётгандан биз ҳамма вақт бир хил фазали нұқталарнинг геометрик үрнини топа оламиз. Бу нұқталар түплами тұлқин *фронт* деб аталадиган сиртдан иборат. Ҳусусаң барча нұқталари манбадан бирор t пайтда чиққан ғалаён таъсирини бир вақтда сезаётган сирт ҳам умумий фаза сирти, яъни тұлқин фронти бўлади. Манбадан ҳар хил фаза билан чиқаётган монохроматик тұлқинлар түплами (масалан, кўп мустақил атомларнинг монохроматик нурланиши) билан иш кўрганимизда ёки манба номонохроматик тұлқин (импульс) юбориб турганда тұлқин фронтининг охирги таърифини қўлланиш қулай.

Агар тұлқинлар манбай жуда кичик (нуқта) ва тұлқиннинг ҳар томонга тарқалиш тезлиги бир хил (изотроп мұхит) бўлса, у ҳолда тұлқин фронти сферик сирт кўринишида бўлиб, унинг маркази манбада жойлашган бўлиши керак. Бундай ҳолда тұлқин *сферик* тұлқин дейилади. Бундай монохроматик сферик тұлқин тенгламаси

$$s = \frac{a_0}{r} \sin \omega \left(t - \frac{r}{v} \right) = \frac{a_0}{r} \sin (\omega t - kr) \quad (6.1)$$

кўринишида бўлади, бунда a_0 — манбадан бирлик масофадаги амплитуда. Бу ифода шуни кўрсатадики, сферик тұлқиннинг амплитудаси манбадан ҳисобланган масофаға пропорционал равища камаяди, бинобарин, тұлқиннинг амплитуда квадратига пропорционал бўладиган интенсивлиги эса манбадан ҳисобланган масофанинг квадрати каби камаяди, чунки тұлқин олиб бораётган энергия катталашиб борувчи юз бўйича тақсимланади.

Анигини айтганда, сферик тұлқин нұқтавий ўлчамли манбага мос келади, яъни у абстракт тушунчадир. Аммо манба ҳатто чекли ўлчамли бўлган ҳолда ҳам ундан етарлича катта r масофада тұлқин фронти етарли аниқликда сферик сирт бўлади.

Амалий оптиканинг кўп масалаларида r масофа манбанинг чизиқли ўлчамларидан ўн ёки ундан ортиқ марта катта бўлса, у ҳолда фронтни сферик сирт деб ҳисоблаш мумкин. Бу ҳолда интенсивликнинг масофа квадратига қараб камайиш қонуни амалда етарли аниқликда бажарилади (к. 7-§).

Тұлқин фронти фронтга ўтказилган нормал йўналиши бўйлаб кўчади. Сферик тұлқин ҳолида бу нормаллар манбадан чиқарилган ва *нурлар* деб аталадиган радиус-векторлар (манбадан чиққан ғалаён шулар бўйлаб узатилади) билан устма-уст тушади. Шундай қилиб, сферик тұлқин фронти нурлар бўйлаб тарқалади. Изотроп мұхитда тұлқин фронтининг тарқалиш йўналиши билан нурлар

ұамма вакт бир хил бўлгани ҳолда анизотроп мұхитларда умуман айтганда бу йұналишлар бир хил бўлмайди (қ. 144-§)*.

Агар r етарлича катта, яъни кузатиш соҳасидан манба жуда узоқда бўлса, у ҳолда тўлқин фронти жуда катта радиусли сферик сирт қисмидан иборат бўлади. Бу қисмни етарлича аниқликда текислик деб ҳисоблаш мумкин. Фронти текислик бўлган тўлқин ясси тўлқин дейилади. Агар координата ўқлари фронт текислиги ZY текисликка параллел бўладиган килиб танланган бўлса, у ҳолда бундай ясси монохроматик тўлқиннинг тенгламаси

$$s = a \sin \omega (t - x/v) \quad (6.2)$$

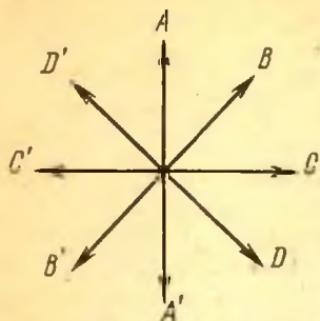
кўринишида бўлади. Ҳақиқатан ҳам, (6.2) дан бир хил фаза сирти $x = \text{const}$ шартдан аниқланиши, яъни ZY га параллел бўлган текисликнинг барча нуқталари бир хил фазали бўлиши келиб чиқади.

Ясси тўлқин фронти ўз-ўзига параллел равишда кўчади, бинобарин, ясси тўлқиннинг айрим қисмлари йўли ўзаро параллел: ясси тўлқин параллел нурлар дастасини характерлайди.

Шунга мувофиқ, тўлқин интенсивлиги, яъни сиртнинг 1 m^2 юзидан 1 s ичидаги ўтувчи энергия x координатанинг барча қийматларида ўзгармай қолаверади, бинобарин, тўлқиннинг a амплитудаси ҳам x га боғлиқ бўлмайди. Ясси тўлқин ҳам идеаллаштирилган тушунчадир. Ҳақиқатан ҳам, манба ясси тўлқин чиқариши учун у чексиз узоқда бўлиши зарур. Ҳар қандай ҳақиқий манба 1 s ичидаги чекли энергия нурлантиргани учун, манба бунчалик чексиз узоқда бўлганида тўлқиннинг чекли қисмiga чексиз кичик энергия тўғри келади.

Ясси тўлқин (параллел даста) ҳосил қилишнинг бошқа методлари бўлиши ҳам мумкин. Бунинг учун, масалан, манбани бирор оптик системанинг (коллиматорнинг) фокусига қўйиш мумкин. Бироқ, бу ҳолда ҳам чекли миқдорли энергия узатадиган аниқ ясси тўлқин ҳосил қилиш мумкин эмас. Коллиматор қурилмаси қатъий параллел даста ҳосил қила олиши учун ёруғлик манбайи системанинг фокуси билан қатъий устма-уст тушиши, яъни манба математик маънодаги нуқта бўлиши керак. Чекли миқдорли энергия нурлантирадиган ҳақиқий манбалар чекли ўлчамли бўлиб, уларни оптик системанинг фокуси билан устма-уст тушириш мумкин эмас.

* Тарқалиш йұналиши деганда биз тўлқин фронти таркаладиган йұналиши, яъни ўзгармас фаза сиртига перпендикуляр бўлган йұналиши тушунамиз. Бу йұналиш одатда энергиянинг тарқалиш йұналиши (Умов—Пойнтинг вектори ёки нур) билан бир хил. Шунинг учун кўпинча бу икки йұналиш бир-бираидан фарқ қилинмайди. Бироқ катор ҳолларда (масалан, кристаллооптикада, тўгла ички қайтиш ҳодисасида) бу икки йұналиш бир хил бўлмайди. Е ва H кучланганлик векторлари ҳамма вакт Умов—Пойнтинг векторига перпендикуляр бўлгани учун, эслаб ўтилган ҳолларда бу кучланганлик векторларидан ҳеч бўлмаганда биттаси тарқалиш йұналишига перпендикуляр бўлмайди, бинобарин, электромагнитик тўлқин бу ҳолда қатъий қўндаланг бўлмайди. Текширишининг кўрсатишича, бу холоса E векторга тегишилдири.



2.7-расм. Табиий күндаланг түлкінде төбраныштың йұналишлари.

Нихоят, ҳеч қандай нұқсони йүқ оптикалық система ясаб ҳам бўлмайди. Хусусан, принципиал жиҳатдан бартараф қилиб бўлмайдиган дифракциянынг мавжудлиги қатъий параллел дасталар ҳосил қилиш имкониятимиңдеги йүққа чиқаради. Демак, коллиматор қурилмаси ёрдамида олинган даста қатъий параллел эмас, түлкін эса ясси түлкіндан фарқ қиласиди. Шундай қилиб, қатъий ясси түлкін ҳақиқий маънога эга эмас. Юлдузлар юбораётган ёруғлик түлкіни амалда ясси түлкін деб ҳисобланиши мумкин; кўринма бурчак диаметри $1/2^{\circ}$ чамасида бўлган Қуёш ясси түлкіндан сезиларли фарқ қиласидиган түлкін беради; ўлчамлари қуёшгача бўлган масофага нисбатан хоҳлаганча кичик бўлган диафрагма ёрдамида бу түлкіннинг бир қисмини ажратиб, энг четки нурлари ўзаро $30'$ бурчак ташкил қиласидиган даста кесиб оламиз (дифракция эътиборга олинмайди). Агар коллиматордаги манба диаметри 0,1 мм дан кичик бўлган ёрқин ёритилган тешик бўлса, у ҳолда яхши коллиматор қурилмаси параллелликдан четланиши минутнинг улушларидан ошмайдиган дасталар ҳосил қилиб бериши мумкин. Бундай коллиматор қурилмаси, албатта, қиёсан кам ёруғлик беради.

Түлкіний ҳаракатнинг умумий қонунлари бўйлама түлкінларга ҳам, кўндаланг түлкінларга ҳам бир хил даражада тегишлайди. Шунинг учун жуда кўп ҳодисалар иккала түлкін учун ҳам ўринли бўлади. Бироқ кўндаланг түлкінлар бир жиҳатдан муҳим хусусияти билан фарқ қиласиди. Бўйлама төбранышлар тарқалиш чизигига нисбатан симметрик бўлади, яъни төбранышлар қабул қилувчи ҳар қандай асбобнинг ўзи төбранышлар тарқалиш йұналиши атрофида бурилса, төбранышларнинг асбобга кўрсатадиган таъсири ўзгармайди. Кўндаланг түлкінлар ҳолида эса түлкінларнинг асбобга кўрсатадиган таъсири турлича бўлиб, кўндаланг төбранышнинг тарқалиш йұналишидан ўтган қайси текисликда юз берәётганига боғлиқ. 2.7-расмда чизмадан кузатувчига томон бораётган кўндаланг түлкін төбранышларининг мумкин бўлган баъзи бир йұналишлари кўрсатилган.

Кўндаланг түлкінларнинг айтиб ўтилган бу хусусияти қутбланиши дейилади. Агар кўндаланг төбраныш йұналиши бир текисликда қолаверса, у ҳолда түлкін ясси қутбланган ёки чизиқли қутбланган түлкін дейилади. Кўндаланг түлкін қутбланишининг мураккаброқ бошқа турлари бўлиши мумкин, бунда вектор тарқалиш йұналишига перпендикуляр бўлган текисликда төбрангани ҳолда мураккаброқ характеристерга эга бўлади (векторнинг учи эллипс ёки айлана чизади — эллиптик ёки доиравий қутбланиши).

III бөб

ФОТОМЕТРИК ТУШУНЧА ВА БИРЛИКЛАР

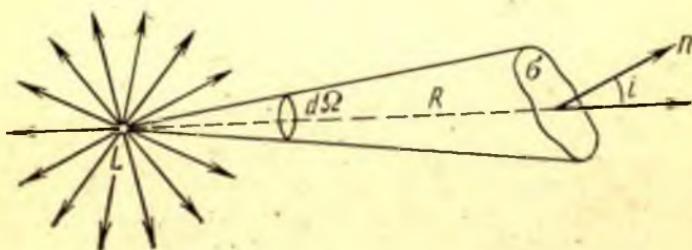
7- §. Асосий тушунчалар

Ёруғликнинг кўзга ёки қабул қилувчи бошқа бир аппаратга кўрсатадиган таъсири, даставвал, ёруғлик тўлқини элтадиган энергиянинг бу аппаратга берилишидан иборат. Шунинг учун биз оптик ҳодисалар қонунларини қараб чиқишидан аввал ёруғликни ўлчаш — фотометрия тўғрисида тасаввур ҳосил қилишимиз керак. Фотометрия ёруғлик тўлқини келтираётган энегрияни ўлчашдан ёки шу энергетик характеристика билан бирор тарзда боғланган катталикларни ўлчашдан иборат. Даставвал ўлчаш ишларида қўлланиладиган катталикларга таъриф бериш зарур. Бу катталикларни танлаш улардан униси ёки бунисини бевосита сезувчи аппаратлар (қабул қилувчи аппаратлар) хусусиятларига, шунингдек, бу катталикларни қайта тиклаш учун ишлатиладиган эталонлар ясаш имкониятига боғлиқ бўлади. Турли соҳаларда (нурланиш назарияси, ёритиш техникаси, опто-техника, физиологик оптика ва ҳоказоларда) назарий қонунларни ва амалий хulosаларни тавсифлашда киритилган катталиклардан гоҳ баъзиларидан, гоҳ бошқаларидан фойдаланиш кўпинча қуляй бўлади.

Биз ўргана бошлаётган фотометрик тушунчалар кўп бўлишининг сабаби ана шундадир.

а. Нур энергиясининг Фоқими. Ёруғлик манбанинг ўлчамлари шу қадар кичик бўлсинки, ундан бирор масофада тарқалаётган тўлқин сиртини сферик сирт деб ҳисоблаш мумкин бўлсин. Бундай манба одатда нуқтавий манба дейилади.

L манбадан (3.1- расм) келаётган нур энергияси йўлига кичик σ юз жойлаштириб, шу юз орқали т вақт ичидаги Q энергия микдорини ўлчайлик. Бу мақсадда юзни унга тушаётган бутун энергияни ютадиган модда (қора куя) билан қоплаш ва температура ўзгаришига қараб ютилган энергияни ўлчаш мумкин. σ юз ор-



3.1- расм. «Нур энергиясининг оқими» тушунчаси таърифига доир.

қали бирлик вақтда оқиб ўтувчи нур әнергиясини, яғни σ сирт орқали ўтувчи қувватни кўрсатувчи

$$\frac{Q}{\tau} = d\Phi \quad (7.1)$$

нисбат σ сирт орқали ўтувчи нур әнергияси *оқимни* дейилади.

Нур әнергияси бир жинсли муҳитда тўғри чизиқ бўйлаб тарқалгани учун, L нуқтадан σ юз контурига тираладиган нурлар тўплами ўтказиб, оқимнинг σ орқали ўтаётган қисмини чегараловчи конус ҳосил қиласиз. Агар муҳит ичидаги әнергия ютилмаса, у ҳолда бу конуснинг ҳар қандай кесимидан айни бир оқим ўтади. Маркази L да ва радиуси 1 га тенг бўлган сферик сирт билан бу конуснинг кесишишидан ҳосил бўлган кесим конуснинг $d\Omega$ фазовий бурчагининг ўлчови бўлади. Агар σ сиртга ўтказилган n нормал конус ўқи билан i бурчак ташкил қиласа ва L дан σ гача бўлган масофа R бўлса, у ҳолда

$$d\Omega = \frac{\sigma \cos i}{R^2}. \quad (7.2)$$

Шундай қилиб, оқимнинг биз ажратиб олган қисми $d\Omega$ фазовий бурчакка тўғри келади. Бунда σ юзнинг чизиқли ўлчамлари R га нисбатан жуда кичик, деб фараз қиласиз, шунинг учун $d\Omega$ ни кичик миқдор деб, $d\Omega$ ичидаги оқимни текис тақсимланган деб ҳисоблаш мумкин. L дан барча йўналишлар бўйича кетаётган тўла оқим Φ бўлади:

$$\Phi = \int d\Phi. \quad (7.3)$$

Оқим асбобларга келиб тушаётган әнергия миқдорини баҳолаш учун зарур бўлган асосий тушунчадир. Оқимни билиш кўп оптик қурилмаларни ҳисоб қилишда жуда зарур. Масалан, фотоэлемент каби қабул қилувчи асбоб оқимни бевосита сезади (қ. 95- §).

б. Ёруғлик ку чи. Фазовий бурчак бирлигига тўғри келган оқим катталиги ёруғлик кучи дейилади. Агар Φ оқим манбадан барча йўналишлар бўйича бир текис юборилаётган бўлса, у ҳолда

$$\mathcal{J} = \frac{\Phi}{4\pi} \quad (7.3)$$

ифода ёруғлик кучи бўлиб, у ҳар қандай йўналиш учун бирхил бўлади. Оқим нотекис бўлган ҳолда $\Phi/4\pi$ катталик фақат ёруғликнинг ўртача кучи бўлади ва ёруғликнинг ўртача сферик кучи дейилади. Бирор йўналиш бўйича ёруғликнинг ҳақиқий кучини аниқлаш учун бу йўналиш бўйлаб етарлича кичик $d\Omega$ элементар фазовий бурчак ажратилиши ва бу фазовий бурчакка тўғри келган $d\Phi$ ёруғлик оқими ўлчаниши керак.

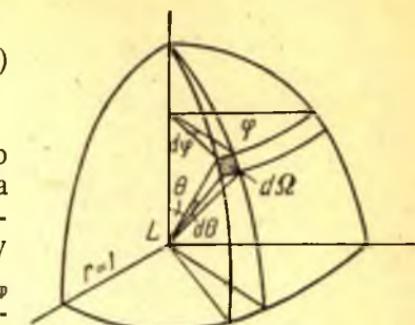
Тайинли бир йұналиш бүйича ёруғлик кучи

$$J = \frac{d\Phi}{d\Omega} \quad (7.4)$$

муносабатдан аниқланади.

Танланган йұналишни бирор қутб координаталари системасыда θ кенглик ва φ узоқлық бурчаклары билан ифодалаб (3.2- расм), бу йұналишдағы ёруғлик кучини $J_{\theta, \varphi}$ билан белгилаш мүмкін. 3.2- расмдан күренишича,

$$d\Omega = \sin \theta d\theta d\varphi$$



3.2- расм. Қутб координаталарыда фазовий бурчак ифодасының чиқарышта доир.

ва, бинобарин,

$$d\Phi = J_{\theta, \varphi} \sin \theta d\theta d\varphi,$$

тұла оқим эса

$$\Phi = \int_0^{2\pi} d\varphi \int_0^{\pi} J_{\theta, \varphi} \sin \theta d\theta. \quad (7.5)$$

Агар J катталиқ φ ва θ га боғлиқ бўлмаса (текис оқим), у ҳолда бу умумий муносабатдан,

$$\Phi = 4\pi J^! \quad (7.6)$$

ифода келиб чиқади, бу ифода (7.3) муносабатга мос келади.

Ёруғликнинг тұла оқими катталиги ёруғлик чиқараётган манбани характерлайды ва уни ҳеч қандай оптикалық системалар ёрдамида ортириб бўлмайди. Бу системаларнинг таъсири ёруғлик оқимининг тақсимотини ўзгартиришдан, масалан, танланган бирор йұналишлар бўйича оқимни кўпайтиришдан иборат бўлиши мүмкін. Шундай усул билан ёруғлик кучини танланган йұналишлар бўйича ошириш (мос равища уни бошқа йұналишлар бўйича камайтириш ҳисобига) мүмкін. Масалан, сигнал аппаратлари ва прожекторлар ана шундай ишлайди; прожекторлар ўртача сферик ёруғлик кучи бир неча юз кандела бўлған манбалар ёрдамида прожектор ўқида миллионларча кандела ёруғлик кучи ҳосил қиласы (қ. 134-машк).

Ёруғлик техникасынинг асосий эталони ёруғлик кучи эталонидир (қ. 9-§).

в) Е ёритилғанлик. Е ёритилғанлик деб сирт бирлигига түғри келган оқим катталигига айтилади. σ юзининг ёритилғанлиги (белгилар 3.1- расмдагидек)

$$E = \frac{d\Phi}{\sigma} = \frac{J d\Omega}{\sigma} = \frac{J \cos i}{R^2} \quad (7.7)$$

бүләди, бунда охирги икки тенгликда *J*-ёруғлик кучи (7.4) бүйича киритилган ва (7.2) ҳисобга олинган.

(7.7) ифода шуни күрсатадыки, *нұқтавий манба** ҳосил қилған ёритилғанлық манбадан сиртгача бүлған масофанинг квадратига тескари пропорционал ва ёруғлик оқими йұналиши (ицида оқим тарқалаётган ингичка конус ўқи) билан ёритилаёттан сиртга ўтказилған нормал орасидаги бурчак косинусига тұғри пропорционал бүләди. Бу—нұқтавий манба ҳосил қилған ёритилғанлықнинг асосий қонунидир (тескари квадратлар қонуны).

Манбалар ўлчами чекли бүлған ҳолда манбалар сиртини *R* га нисбатан етарлича кичик бүлған элементар қисмларга бўлишимиз ҳамда уларнинг ҳар бири ҳосил қилған ёритилғанлықнин тескари квадратлар қонуни бүйича аниқлаб, кейин манбанинг бутун юзи бүйича интеграллашимиз мумкин; бунда, албатта, ёруғлик кучининг йұналишга боғлиқ эканлигини эътиборга олиш керак. Бу ҳолда ёритилғанлық билан *R* орасидаги муносабат мураккаброқ бүләди. Бироқ масофа етарлича катта (манбанинг ўлчамларига нисбатан) бүлганды тескари квадратлар қонунидан фойдаланиш, яъни манбани нұқтавий манба деб ҳисоблаш мумкин. Агар манбанинг чизиқли ўлчамлари манбадан ёритилаёттан сиртгача бүлған масофанинг 1/10 қисмидан ортиқ бўлмаса, у ҳолда соддалаштирилған бу ҳисоб амалий яхши натижалар беради. Масалан, 50 см диаметрли текис ёритилған диск манба бўлса, у ҳолда дискка унинг марказида ўтказилған нормал устида ётган нұқтада соддалаштирилған формула бўйича ҳисоблашдан чиқадиган хато 50 см масофа учун тахминан 25 % бўләди, 2 м масофа учун 1,5% дан ошмайди, 5 м масофа учун атиги 0,25% бўләди.

Линза ва кўзгулар ёрдамида ёруғлик оқими тақсимотини ўзгартириб, биз уни сиртнинг айрим қисмларига йигиш ва шундай қилиб, бу қисмларнинг ёритилғанлыгини ошириш (айни вақтда бошқа қисмлар ёритилғанлыгини камайтириб) имконига эга бўламиз. Жумладан бинолар, иш столлари, кўча ва шу кабиларни ёритиш учун мўлжалланган ёруғлик манбалари одатда таъминланадиган турли-туман арматуралар (ёриткичлар) худди шундай мақсадда ишлатилади.

Кўпчилик ҳолларда биз ўзи ёруғлик чиқармайдиган буюмларни идрок қилганимиз учун, ёритилғанлик тушунчаси жуда мухим аҳамиятга эга бўлади. Ёритиш техникаси проблемаларининг кўп қулай ёритилғанлық ҳосил қилишдан иборат. «Ёритилғанлик нормалари» да иш биноларининг оқилона ёритилишига нисбатан қўйиладиган талаблар берилади.

г. Манбанинг *В* равшанлиги. Юқорида кўрганимиздек, ёритиш техникасининг кўп ҳисобларида баъзи бир ман-

* Яъни ўлчамлари ёритилған сиртгача бўлған масофадан анча кичик бўлған ва ўзидан чиққан оқим барча йұналишлар бўйича бир текис бўлған манба.

баларни нұқтавий манба деб ҳисоблаш, яъни манбалар ўлчамларини уларнинг таъсири кузатилаётган масофаларга нисбатан назарга олмаслик мүмкін. Бироқ бу манбаларнинг кўпи шунча каттаки, кузатиш олиб бориладиган оддий масофаларда кўз билан уларнинг шаклини пайқаш мүмкін; бошқача айтганда, манба сиртининг ўлчамлари кўз ёки инструментнинг чекли ўлчамили буюмни нұқтадан фарқ қилиш қобилияти чегарасида ётади. Жуда кўпчиликни ташкил қилувчи бундай манбаларга нисбатан *сирт равшанлиги* (ёки соддароги равшанлик) тушунчаси таърифи маънога эга; бу тушунча ажрата олиш қобилияти чегарасидан ташқарида ётувчи манбаларга (масалан, юлдузларга) нисбатан қўлланила олмайди. Сиртнинг *B* равшанлиги ёруғлик чиқарувчи сиртнинг берилган соҳасидан чиққан ва берилган йўналишни бўйича нурланишини характерловчи катталиkdir; йўналишни эса унинг ёруғлик чиқарувчи сиртга ўтказилган нормал билан ташкил қилган *i* бурчаги аниқлайди.

Сиртнинг σ элементига таянувчи ва $d\Omega$ фазовий бурчак ҳосил қилувчи дастани ажратиб оламиз: дастанинг ўқи σ га ўтказилган *n* нормал билан *i* бурчак ҳосил этади (3.3- расм). Элементнинг ўқ йўналишидаги кўринма сирти $\sigma \cos i$ бўлади, унинг $d\Omega$ фазовий бурчак ичida юбораётган оқими $d\Phi$ бўлсин. Юборилаётган оқим нурлангичнинг *кўринжа* $\sigma \cos i$ сиртига ва $d\Omega$ фазовий бурчак катталигига пропорционал бўлади. Пропорционаллик коэффициенти нурланувчи сирт хоссаларига боғлиқ ва *i* бурчакнинг нормалга нисбатан ҳисобланган ҳар хил қийматларида ҳар хил бўлиши мүмкін. Бу коэффициентни B_i билан белгилаб,

$$d\Phi = B_i \sigma \cos i d\Omega$$

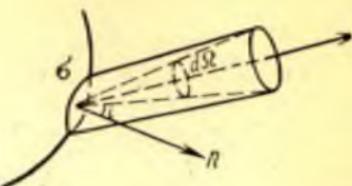
ёки

$$B_i = \frac{d\Phi}{\sigma \cos i d\Omega} \quad (7.8)$$

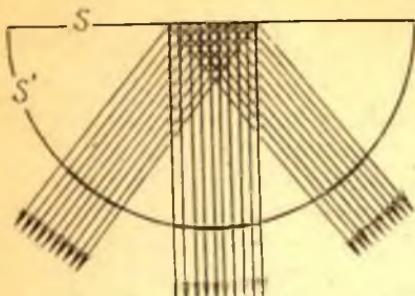
эканини топамиз.

B_i коэффициент манбанинг *i* бурчак билан аниқланувчи йўналиш бўйича *равшанлиги* дейилади. Демак, маълум бир йўналишдаги равшанлик деб, кўринма сирт бирлигининг ўша йўналишда бирлик фазовий бурчак ичига юбораётган оқимига айтилади.

B_i равшанлик йўналишга боғлиқ катталик; лекин баъзи манбаларда B_i равшанлик йўналишга боғлиқ бўлмаслиги мүмкін. Бундай манбалар *Ламберт қонунига* бўйсунувчи манбалар дейилади. Аниfinи айтганда, фақат абсолют қора жисм ана шундай манба бўлади; ҳар бир қисми ёруғликни барча томонга текис сочадиган



3.3- расм. Қенг манба равшанлиги тушунчаси таърифиға доир.



3.4- расм. Ламберт қонунига бўйсунадиган ясси диск ва ярим сфера бир хил равшан кўринади.

пасайиб, радиуснинг $3/4$ қисмича масофада равшанлик диск марказидаги равшанликнинг тақрибан 80% ини ташкил қилишини тажрибада аниқлаган бўлса-да, Қуёш сирти Ламберт қонунига анча яқин қонун бўйича нурланади.

Ёруғлик чиқараётган ясси S дискни ва ёруғлик чиқараётган S' ярим сферани (3.4-расм) кўриб чиқамиз. Иккала сирт ҳам Ламберт қонунига бўйсунади ва икковининг B равшанлиги бир хил деб фараз қиласиз. У ҳолда диск ва сферанинг мос қисмларининг ихтиёрий йўналиш бўйича юбораётган ёруғлик оқимлари бир хил бўлади, чунки уларнинг кўринма сиртлари тенг, равшанликлари эса шартга кўра йўналишга боғлиқ эмас. Шундай қилиб, ёруғлик чиқараётган диск билан ёруғлик чиқараётган ярим сфера Ламберт қонунига бўйсунадиган бўлса, улар бир-биридан фарқ қилмайди. Масалан, унча ҳам пухта бўлмаган кузатишларда Қуёш бизга равшанлиги бир хил бўлган ясси диск бўлиб кўринади; бу ҳол Қуёшнинг Ламберт қонунига анча яхши бўйсунадиган манба эканлигини исбот қиласи.

Равшанликни билиш ўзи ёруғлик чиқарувчи буюмларни, жумладан ёруғлик манбаларини тадқиқ қилишда жуда зарур. Бизнинг кўзимиз манбанинг равшанлигини бевосита сезади (қ. 10-§). Равшанлик тушунчаси нурлениш назариясида ҳам ишлатилади (қ. XXVI).

д. Ёритувчанлик S . Равшанлик тушунчаси билан S ёритувчанлик тушунчаси узвий боғланган бўлиб, у интеграл катталик, яъни бирлик сиртдан барча йўналишлар бўйича (2π фазовий бурчак ичига) ташқарига юборилаётган тўла оқимдир. Шундай қилиб, ёруғлик чиқарувчи σ юздан барча йўналишлар бўйича ташқарига юборилаётган тўла оқим Φ бўлса, у ҳолда ёритувчанлик

$$S = \frac{\Phi}{\sigma}. \quad (7.9)$$

Ёритувчанлик ва равшанлик ўзаро содда муносабат билан боғланган. i йұналиш бўйича $d\Omega$ фазовий бурчак ичидағи оқим

$$d\Phi = B_i \sigma \cos i d\Omega = B_i \sigma \sin i \cos i di d\varphi,$$

бўлади, чунки

$$d\Omega = \sin i di d\varphi,$$

бунда φ — азимутал бурчак. σ юз чиқараётган оқимни топиш учун бу ифодани ярим сфера ичига томон кетган йұналишни аниқлайдиган i ва φ бурчакларнинг барча қийматлари бўйича, яъни i бўйича 0 дан $1/2\pi$ гача ва φ бўйича 0 дан 2π гача интеграллаш керак. Демак, тўла оқим (B_i ни φ га боғлиқ эмас, деб фараз қиласмиш):

$$\Phi = \int d\Phi = \sigma \int_0^{2\pi} d\varphi \int_0^{1/2\pi} B_i \sin i \cos i di = 2\pi \sigma \int_0^{1/2\pi} B_i \sin i \cos i di.$$

Шу билан бирга, ўша оқимни S ёритувчанлик орқали ифодалаш ҳам мумкин:

$$\Phi = \sigma S.$$

Шундай қилиб, ёритувчанлик билан равшанлик орасидаги боғлашиш

$$S = 2\pi \int_0^{1/2\pi} B_i \cos i \sin i di \quad (7.10)$$

муносабат орқали ифодаланади. Ламберт қонунига бўйсунадиган манбаларда $B_i = B$, яъни i га боғлиқ эмас. Бу ҳолда

$$S = 2\pi B \int_0^{1/2\pi} \cos i \sin i di = \pi B. \quad (7.11)$$

Ёритувчанлик — кўп ҳисоблар учун жуда қулай тушунчадир. Биз у билан нурланиш назариясида ҳам учрашамиз.

$\Phi = \sigma S$ муносабатнинг кўрсатишича, S ёритувчанлик E ёритилганликни кидек ўлчамликка эга ва сирт бирлигига тўғри келган оқимдан иборат. Ёритувчанлик сиртнинг ёргуланишини, яъни сирт бирлигидан кетаётган оқимни характерлайди; ёритилганлик эса сиртнинг ёритилишини, яъни сирт бирлигига келаётган оқимни характерлайди.

е. Ёруғлик оқимининг R интенсивлиги. Ёруғлик майдонини характерлаш учун яна ёруғлик оқимининг интенсивлиги тушунчасини киритиш мумкин. R интенсивлик деганда ёруғлик оқими йұналиши билан кўринма кесим нормали орасидаги i бурчак орқали аниқланадиган йұналиш бўйича кўринма кесим бирлиги орқали бирлик фазовий бурчак ичига оқаётган ёруғлик оқими катталиги тушунилади:

$$R = \frac{d\Phi}{\sigma \cos i d\Omega}. \quad (7.12)$$

Шундай қилиб, ёруғлик чиқараётган сиртни ҳарактерләшда равшанлик қандай роль ййнаса, ёруғлик оқимининг интенсивлиги ёруғлик майдонини характерлашда шундай роль ййнайди. Шунинг учун у күпинча ёруғлик оқимининг равшанлиги деб ҳам аталади.

Ёруғлик элтадиган энергияга алоқадор бўлган кўп тушунчаларни, оқибатда, ёруғликнинг тўғри чизиқ бўйлаб тарқалиш қонуни тақозо қилиши юқорида айтилганлардан очиқ-ойдин бўлиши керак. Бу қонунга мувофиқ, ёруғлик энергияси турли йўналишларда ва сиртнинг турли нуқталардаги элементлари орқали турлича кўчирилиши мумкин. Фазонинг тайнини нуқтаси яқинида тайнини йўналишда тарқалаётган қувватни аниқлайдиган равшанлик (ёки интенсивлик) ёруғлик майдонининг энг дифференциалланган харакетистикаси бўлади. Ёруғлик кучи ҳам тайнини йўналишда тарқалаётган, аммо чекли ўлчамли манбанинг бутун сиртидан чиқаётган қувватни тавсифлайди. Ёритилганлик ва ёритувчанлик фазонинг муайян бир нуқтаси яқинида барча йўналишлар бўйича тарқалаётган қувватни характерлайди. Ниҳоят, бутун сирт орқали барча йўналишларда кўчирилаётган қувват, яъни оқим энг яхши умумий характеристика бўлади. Бу мулоҳазаларни киритилган катталиклар билан равшанлик орасидаги муносабатлар якъол тасдиқлайди:

$$J = \int B_i \cos i d\sigma, \quad E = \int B_i \cos i d\Omega, \quad \Phi = \left| \int B_i \cos i d\sigma d\Omega \right|.$$

Қайд қилувчи аппаратуранинг қандай мақсадга мўлжалланишига ва тузилиши қандай бўлишига қараб ўлчаш натижалари бирор фотометрик катталик орқали энг табиий равишда ифодаланади.

Масалан, юлдузларни кузатганда юлдузнинг бутун сирти кузатувчи йўналишида юборган ёруғликни кўз сезади, бинобарин, бу ҳолда юлдузнинг ёруғлик кучи тўғрисида гапириш қулай. Фотография асбобларида фотоплёнканинг тайнини бир нуқтасига ёруғликнинг қайси йўналишда етиб келиши ва уни қорайтириши муҳим эмас, яъни плёнка энергияни бурчаклар бўйича интеграллайди, шунинг учун бу ерда ёритилганлик қайд қилинади. Нурланишнинг фотоэлектрик ёки иссиқлик қабул қилувчилари бўлган асбобларда одатда қабул қилувчининг бутун сиртига барча йўналишлар бўйича келаётган тўла оқим ўлчанади.

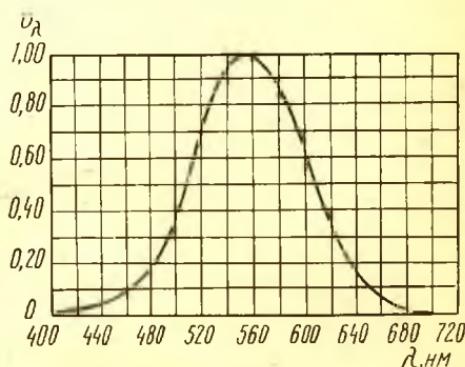
Киритилган фотометрик катталикларнинг ўлчов бирликлари бирликлар системасининг танланишиг боелиқdir. СИ система-сида оқим ватт ҳисобида, ёритилганлик ва ёритувчанлик Bt/m^2 ҳисобида, ёруғлик кучи $\text{Bt}/\text{ср}$ ҳисобида, равшанлик ва интенсивлик $\text{Bt}/(\text{m}^2 \cdot \text{ср})$ ҳисобида ўлчанади. Аммо оптик экспериментларда чизиқли ўлчамлари метр тартибида бўлган сирт орқали ўтаётган оқимни ҳисоблаш зарурияти кам учрайди. Одатда гап ўлчамлари сантиметр тартибидаги сиртлар (линзалар, кўзгулар ва асбоблар-

нинг бошқа элементлари) ёки миллиметр тартибидаги сиртлар (тасвир) түғрисида боради. Шунинг учун қувватни m^2 га нисбатан олиш ноқулай; илмий адабиётда $1 \text{ Вт}/\text{см}^2 = 10^4 \text{ Вт}/\text{м}^2$ ва $1 \text{ Вт}/\text{мм}^2 = 10^6 \text{ Вт}/\text{м}^2$ бирликлар ишлатилади.

8- §. Энергетик катталиклардан ёруғликни тавсифловчи катталикларга ўтиш

Хозиргача биз оқим катталигини ва у билан боғлиқ бўлган барча катталикларни аниқлаш учун энергия ва қувватнинг оддий бирликларидан, масалан, жоуль ва ваттдан фойдаленниб келдик. Ёруғликни қабул қилувчи асбоб сифатида унинг ютилган энергиясининг иссиқлик энергияяга айланышига асосланган универсал асбоб, масалан, термоэлемент ишлатилганда бундай энергетик ўлчашларни бажариш мумкин. Аммо шуни назарда тутиш кергаки, кўпинча биз қабул қилувчи аппарат сифатида реакцияси (сезиши) фақат ёруғлик келтирган энергияяга эмас, балки унинг спектрал таркибига ҳам боғлиқ бўладиган маҳсус аппаратлар ишлатамиз. Шундай кўп тэрқалган селектив қабул қилгичлар — фотопластинка, фотоэлемент ва айниқса одам кўзи. Одам кўзи ёруғликни кундалик кўришда ҳам, кўп оптик асбобларда нурланишни қабул қилувчи сифатида ҳам ғоят муҳим роль ўйнайди. Шунга мувофиқ, ёруғликка оид кўп ўлчашларда барча электромагнитик тебранишлар тўпламидан кўзниң муайян тор тўлқин узунлик соҳасини ажратса олиш хусусиятини эътиборга олиш керак. Кўпинча «ёруғлик» деганда тахминан 400 ва 800 нм орасидаги тор интервал назарда тутилади. Бу нуқтаи назардан, энергиянинг қабул қилиниши эмас, балки уни ёруғлик тарзида қабул қилиши аҳамиятга эга. Шунинг учун энергетик катталиклардан ёруғлик сезгисини характерлайдиган катталикларга ўтиш муносабатларини аниқлаш лозим ва одам кўзи хоссаларига мослашган маҳсус бирликлар системасини киритиш мақсадга мувофиқдир.

Кўзниң турли тўлқин узунликли ёруғликка нисбатан сезгирилгигини кўринувчаник эгри чизиги билан характерлаш мумкин. Бу эгри чизиқнинг абсциссалари λ тўлқин узунликлар, ординаталари эса кўзниң нисбий v_λ сезгириллариди, яъни бир хил кўриш сезгиси берадиган монохроматик нурланиш қувватларига тескари пропорционал бўлган катталиклардир. Бундай баҳолашнинг



3.5- расм. Кўринувчаник эгри чизиги.

субъективлигига қарамай, уларнинг қайта тикланувчанлиги яхши; ўлчашларнинг кўрсатишича, бир кузатувсидан иккинчисига ўтганда кўринувчанлик эгри чизиги кўп ўзгармайди. Фақат озгина одамлардагина кўз нормадан анча четланади.

Кўп ўлчашлар асосида ўртача нормал кўзни характерлайдиган кўринувчанлик эгри чизигининг шакли аниқланган. Кўринувчанлик эгри чизиги $\lambda = 555$ нм да максимумга эга ва бу максимум шартли равишда бирлик деб қабул қилинган. Халқаро ёритиши комиссияси тасдиқлаган эгри чизик 3.5-расмда тасвирланган. Бу эгри чизик ординатасининг сон қийматлари пастда 3.1-жадвалда кўрсатилган. Бу жадвалдан кўринишича, масалан, кучи бир хил бўлган кўриш сезгисини ҳосил қилиш учун $\lambda = 550$ нм га нисбатан $\lambda = 760$ нм да тахминан 20 000 марта катта қувват талаб қилинади.

3.1- жадвал

v_λ кўринувчанлик қийматлари

λ , нм	v_λ	λ , нм	v_λ	λ , нм	v_λ
400	0,0004	520	0,710	640	0,175
410	0,0012	530	0,862	650	0,107
420	0,0040	540	0,954	660	0,061
430	0,0116	550	0,995	670	0,032
440	0,023	560	0,995	680	0,017
450	0,038	570	0,952	690	0,0082
460	0,060	580	0,870	700	0,0041
470	0,091	590	0,757	710	0,0021
480	0,139	600	0,631	720	0,00105
490	0,208	610	0,503	730	0,00052
500	0,323	620	0,381	740	0,00025
510	0,503	630	0,265	750	0,00012
				760	0,00006

9- §. Ёруғлик ўлчашларида ишлатиладиган бирликлар

Халқаро ёритиши комиссияси одам кўзини ёруғлик энергиясини қабул қилувчи сифатида олиб, ёруғлик оқимини кўриш сезгиси бўйича баҳоланадиган нур энергияси оқими деб таърифлади.

Шундай қилиб, ўртача кўз тушунчаси киритилишига қарамай, мавжуд баҳолаш усули психофизиологик тушунчаларга ҳали ҳам боғлиқ бўлиб келмоқда, чунки ўлчашларда кўриш сезгисидан фойдаланилмоқда. Ўртача кўзни эквивалент физик қабул қилгич билан, масалан, тегишлича танланган сезгирлик эгри чизигига эга бўлган фотоэлемент билан ал маштириш ёруғликка оид катталикларни пайдо бўлган фототок к учига қараб тамомила объектив рашида ўлчаш имконини берар эди.

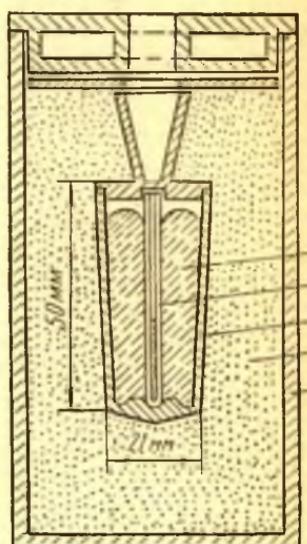
Маълум ёруғлик оқими ва бошқа ёруғлик техникаси катталикларини амалга ошириш учун шартли ёруғлик эталони ишлатилади. Халқаро келишим бўйича 1948 йил 1 январидан ёруғликнинг қайта тикланувчи янги эталони киритилган бўлиб, у тоза платинанинг қотиш температурасида ($2046,6\text{ K}$) қўлланиладиган абсолют қора жисм (к. 197-§) кўринишида ясалган. Платинанинг тозалигига нисбатан қўйиладиган маълум талабларга риоя қилган ҳолда эталон маълум схема бўйича ясалади. СССРда бундай эталонни Бутуниттифоқ метрология илмий текшириш институтининг фотометрик лабораторияси ясаган.

Ёруғлик эталони бўлган нурлангичнинг тузилиши ва ўлчамлари 3,6-расмда кўрсатилган. Платина юқори частотали токлар билан иситиб қиздирилади ва эритилади. Ёруғлик 2 найчадан чиқади, найча қиздирилган платинага тегиб тургани туфайли деворларининг бутун узунлиги бўйлаб температураси бирдай бўлади.*

Ёруғлик кучи бирлиги — кандела (кд) ҳозир тилга олинган ёруғлик эталонининг $1/60\text{ cm}^2$ юзидан нормал йўналишида чиқаётган ёруғлик кучининг $1/60$ қисмига teng.

Янги эталондан олдин ёруғлик кучининг асосий бирлиги халқаро шам бўлиб, у $1,005$ кд га teng эди, халқаро шам махсус конструкцияли электр лампалари тарзида** ишланган эди.

Ёруғлик оқими бирлиги люмен (лм) бўлиб, у 1 кд ли ёруғлик манбанинг 1 стердиан фазовий бурчак ичига юборадиган оқимидир. Агар манбанинг ҳар қандай йўналиш бўйича ёруғлик кучи 1 кд га teng бўлса, у ҳолда манба $4 \pi \text{ лм} = 12,5$ лм га teng тўла ёруғлик оқими беради. Янги ёруғлик эталони нормал йўналиши бўйича 1 см^2 дан 60 лм/ср га teng оқим беради.



3,6-расм. СССР Давлат ёруғлик эталони:

1 — платина; 2 — эриган торий оксидидан ясалган трубка; 3 — эриган торий оксидидан ясалган идиш; 4 — торий оксид; 5 — кварцдан ясалган идиш.

* Бу эталон 1963 йил 1 январдан бошлаб жорий этилган халқаро бирликлар системаси (СИ) да қабул қилинган ёруғлик бирликларига асос қилиб олинган.

** Баъзан лабораторияларда ўтказиладиган ўлчаш ишларида ичидаги амилацетат ёнадиган махсус пиликли лампа ишлатилади, бу лампа ёруғлик кучининг эталони бўла олмайди. Гефнер шами деб аталадиган бу манбанинг ёруғлик кучи тахминан $0,90$ кд га teng. Гефнер шами энергиясиннинг тўлкин узунликлар бўйича таксимоти яхши ўрганилган; худди шунинг учун у лаборатория мақсадларида характеристикалари яхши маълум бўлган ва қиёсан осон амалга ошириладиган манба сифатида қизиқарлидир.

Ёритилганлик бирлиги люкс (лк) бўлиб, у 1 m^2 юзга текис тақсимланган 1 лм оқимга мос келадиган ёритилганликдир:

$$1 \text{ лк} = 1 \text{ лм}/\text{m}^2.$$

Шундай қилиб, 1 лк — марказида барча томонга текис нурланадиган 1 кд кучли манба жойлашган ва радиуси 1 m бўлган шар сиртида ҳосил қилинадиган ёритилганликдир.

Ёритувчаник, худди ёритилганлик каби, $\text{лм}/\text{m}^2$ ҳисобида ифодаланади, бироқ бу ерда бу катталик олинаётган оқимга эмас, балки чиқаётган оқимга тегиши.

Равшанлик бирлиги сифатида ўзига перпендикуляр йўналишда ҳар бир квадрат метрдан 1 кд ёруғлик кучи берадиган юзнинг равшанлиги олинади. Шундай қилиб, равшанлик бирлиги «квадрат метрга кандела» бўлади.

$\text{kд}/\text{m}^2$ бирликдан ташқари, илмий адабиётда қўйида санаб ўтилган бошқа бирликлар ҳам ишлатилади:

Номи	Белгиси	$\text{kд}/\text{m}^2$ ҳисобидаги қиймати
нит	нт	1
стильб	сб	10^4
апостильб	асб	$1/\pi$
ламберт	лб	$10^4/\pi$

Нит, равшанки, $\text{kд}/\text{m}^2$ нинг бошқача номи. Стильб ҳар бир квадрат сантиметридан 1 кд ёруғлик кучи берадиган юзнинг равшанлигига мос келади. Апостильб ва ламберт катталиклар физик жиҳатдан сиртида маълум ёритилганлик ҳосил қилинган идеал сочгичнинг равшанлигини билдиради.

Устига тушадиган бутун оқимни барча йўналишлар бўйича бир текис тўлиқ сочиб юборадиган сирт идеал сочгич деб аталади, бинобарин, унинг равшанлиги йўналишга боғлиқ эмас (Ламберт қонуни бажарилади). Идеал сочгичнинг ёритилганлиги 1 люксга етказилса, у ўз устига тушган бутун оқимни ҳар бир квадрат метрдан барча томонларга сочади, яъни ҳар бир квадрат метрдан 1 люмен оқим сочади. Шундай қилиб, $S = \pi B$ муносабат (қ. 7- §) асосида сочгич $1/\pi = 0,318 \text{ kд}/\text{m}^2$ равшанликка эга. Демак, $1 \text{ апостильб} = 0,318 \text{ kд}/\text{m}^2$ бўлиб, устида 1 люкс ёритилганлик ҳосил қилинган идеал сочгичнинг равшанлигидир.

Айтидан, ламберт деб аталган бирлик устида $10^4 \text{ лк} = 1 \text{ лм}/\text{cm}^2$ ёритилганлик ҳосил қилинган идеал сочгичнинг равшанлигини билдиради.

Ёруғлик чиқарувчи турли жисмлар равшанлиги бир-биридан жуда кўп фарқланади. 3.2-жадвал бу хилма-хиллик тўғрисида тасаввур беради.

Интенсивлик, худди равшанлик сингари, $\text{кд}/\text{м}^2$ ҳисобида ифодаланади.

Люмен ҳисобида ифодаланадиган маълум ёруғлик оқими берадиган эталонга эга бўлган ҳолда бу оқимни ватт ҳисобида аниқлаш ҳамда ёруғлик ва энергетик бирликлар орасидаги муносабатни топиш мумкин бўлар эди. Аммо шуни назарда тутиш керакки, кўзнинг турли тўлқин узунлигига нисбатан сезгирилиги жуда турлича бўлганлиги сабабидан таққослаш усули ёрдамида қўлланган эталоннинг фақат тежамлилигини характерлаш мумкин ва кўзнинг энергетик сезгирилиги ҳақида ҳеч нарса айтиб бўлмайди.

3.2- жадвал

Ёруғлик чиқарувчи турли жисмлар равшанлиги

Маъба	Равшанлик, $\text{кд}/\text{м}^2$
Тунги ойсиз осмон	$1 \cdot 10^{-4}$
Неон лампа	$1 \cdot 10^3$
Атмосфера орқали кўринадиган тўлин ой	$2,5 \cdot 10^3$
Оддий стеарин шам алангаси	$5 \cdot 10^3$
Кундузги очиқ осмон	$1,5 \cdot 10^4$
Газ-разряд лампа	$5 \cdot 10^4$
Чўғланма лампанинг металл толаси	$1,5 - 2 \cdot 10^6$
Ичига газ тўлдирилган чўғланма лампа спирали	$5 \cdot 10^6$
Оддий кўумир ёйининг кратери	$1,5 \cdot 10^8$
Қуёш	$1,5 \cdot 10^9$
Ўта юқори босимли капилляр симоб ёйи	$4 \cdot 10^8$
Ўта юқори босимли сферик симоб ёйи	$1,2 \cdot 10^9$
Импульсли стробоскопик лампа	$1 \cdot 10^{11}$

Шунинг учун 1 люмен оқимдан вужудга келадиган ёруғлик сезгиси ҳосил қилиш учун зарур бўлган қувватни ватт ҳисобида аниқлайдиган ўтказув кўпайтувчиси тўлқин узунликларининг кўз сезгирилиги максимумига мос келувчи маълум тор интервалида, чунончи $\lambda=555$ нм да ўлчанади. Бу A фактор ёруғликнинг механик эквиваленти дейилади. Янги ўлчашларга биноан,

$$A = 0,00160 \text{ Вт}/\text{лм}.$$

Бу катталиктин ўлчаш қийин бўлганлиги ва кўп кузатувчилар топган натижаларнинг ўртачасини олиш зарурлиги туфайли A ни топиш аниқлиги 2—3 % дан ошмайди.

Қулайлик учун биз барча ёруғлик ва энергетик бирликларни 3.3-жадвалда таққослаймиз.

Ёруғлик ва энергетик бирликлар

Катталиклар	Белгиси	Ёруғликка оид бирлик	Символи	Энергетик бирлик
Ёруғлик оқими	Φ	люмен	лм	ватт
Ёруғлик кучи	J	кандела	кд	ватт/стераидан
Равшанлик	B	кандела/ m^2	кд/ m^2	ватт/(стераидан· m^2)
Ёритувчанлик	S	люмен/ m^2	лм/ m^2	ватт/ m^2
Ёритилганлик	E	люкс	лк	ватт/ m^2

Фотометрик тушунчалар ва тегишли ўлчашлар учун бирлик сифатида қабул қилинган катталиклар түплами ёруғликнинг асбоб ва қурилмаларга кўрсатадиган таъсирини характерлаш имконини беради.

10- §. Ёруғликка оид катталикларни ўлчаш (фотометрия)

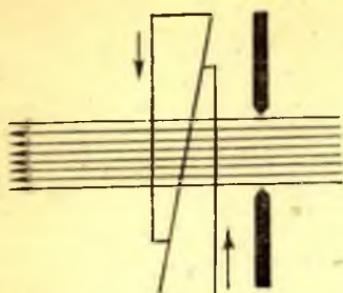
Фотометрик ўлчашлар *объектив* (кўзнинг иштирокисиз, асбоблар, масалан, фотоэлементлар ёрдамида ўтказиладиган) ўлчашларга ва кўз билан кўриб топилган натижаларга асосланган *субъектив* (ёки *визуал*) ўлчашларга бўлинади.

Объектив (фотоэлектрик) фотометрлар кейинги йилларда тобора кўп ривожланиб бормоқда, улар визуал ўлчаш методларига асосланган асбобларни аста-секин сиқиб чиқармоқда. Биз бу асбоблар билан фотоэффект ҳақидаги бобда батафсилоқ танишамиз. Уларнинг ҳаммаси фотоэлектр токининг фотоэлемент ютган ёруғлик оқимига тўғри пропорционал бўлиш қонунига асосланган эканлигини кўрсатиб ўтамиз, холос. Шунинг учун фотоэлементга уланган электр ўлчаш асбобининг шкаласини бирор фотометрик бирликларда, масалан, люкс ҳисобида бевосита даражалаш мумкин.

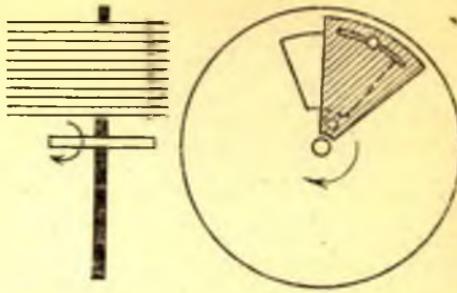
Визуал ўлчашларда кўз бевосита қатнашади. Бунда кўзнинг қандайдир икки қўшни сирт ёритилганларни *тенглигини* жуда яхши аниқлай олишини, лекин бир сиртнинг ёритилганлиги иккincinnининг ёритилганлигидан неча марта ортиқ эканлигини жуда ёмон бевосита баҳолашини назарда тутиш керак. Шунинг учун икки манбани таққослаш учун ишлатиладиган ва фотометрлар деб аталадиган барча асбоблар шундай тузилганки, уларда кўзнинг роли таққосланаётган манбалар ёритаётган икки қўшни сирт ёритилганларни тенглигини аниқлашдан иборат. Ёритилганларни тенгглаштириш учун кучлироқ манба ҳосил қиласидиган ёритилганликни сусайтиришга олиб келадиган турли усуллар қўлланади. Бу усуллар ичида принцип жиҳатдан энг соддаси манбадан фотометргача бўлган масофани ўзгартириш ва

$$J_1/J_2 = r_1^2/r_2^2 \quad (10.1)$$

муносабатдан фойдаланишdir.



3.7- расм. Фотометрик сусайтиргич: ютувчи пона.



3.8- расм. Фотометрик сусайтиргич: тешекли айланувчи диск.

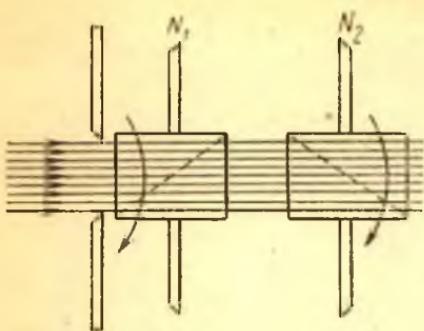
Масофалар нисбатини жуда кенг чегарада ўзгартириб бўлмаслиги сабабли, оқимни бошқа усуллар билан сусайтиришга тўғри келади. Бу усуллар қуйидагилардир: ёруғликнинг қалинлиги ўзгарувчан фильтрда (понада) (3.7-расм) ютилиши ёки ячейка ва симларининг юзлари каттароқ ёки кичикроқ бўлган тўрларда ютилиши, ёруғлик дастаси йўлига секториал тешиги каттароқ ёки кичикроқ бўлган айланувчи доира қўйиш (3.8-расм), шунингдек қутбловчи призмалар системаси ёрдамида ёруғликни сусайтириш (3.9-расм).

Барча бу мосламаларни қўллашда баъзи бир эҳтиёткорлик талафутини қилинади. Тескари квадратлар қонуни фақат нуқтавий манбалар учун ярайди (қ. 7-§); фильтрлар турли тўлқин узунликли ёруғликни бир хил даражада ютиши керак (нейтрал фильтрлар); тўрлар соя бермаслиги керак ва шунинг учун уларни яқинида жойлашган линзалар билан биргаликда қўллаш афзал. Ниҳоят, айланувчи секторлар ҳақиқатда оқимни эмас, балки унинг *таъсир* этиб туриш вақтини ўзгартиради ва бинобарин, вақт бўйича ўртача оқимнинг камайиши оқим катталиги камайишига эквивалент бўлган ҳолдагина яроқлидир; бу ҳол, психофизиологик тадқиқотларнинг кўрсатишича, узиб туриш частотаси етарлича бўлгандагина ўринлидир (Тальбот қонуни).

Таққосланётган манбалар ҳосил қилган ёритилганликни бирор усул билан тенглаштириб, манбаларнинг ёруғлик кучлари нисбатини топамиш:

$$J_1/J_2 = k.$$

Агар манбалардан бирининг қучи маълум бўлса (эталон манба), иккинчи манбанинг танланган йўналишдаги кучини шу йўсинда ўлчаш мумкин. Манбанинг турли йўналишлардаги кучини ўлчаб, ёруғлик оқими, ёритилганлик ва ҳоказоларни ҳисоблаб топиш мумкин. Агар иккала майдоннинг ранги бир хил бўлса, у ҳолда ёритилганликлар тенглашганини кўз билан етарлича аниқ билиш



3.9- расм. Фотометрик сусайтиргич: икки қутбловчи призма системаси.

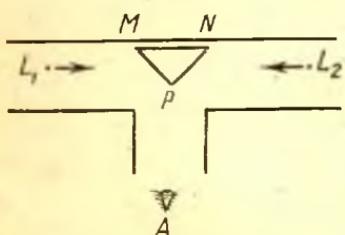
Үтиб кетаётган ёргуларнинг равшанлиги призмаларнинг горизонтал ўқ атрофидада бурилиш бурчагига бөғлиқ.

метр ёки интегратор), сиртнинг ёритилганлигини (люксметр), манбанинг равшанлигини ва ҳоказоларни бевосита аниқлаш имконини берадиган фотометрлар ҳам бор.

Ҳар қандай фотометрда бир қисмини фақат бир манба, иккисини эса фақат бошқа манба ёритадиган бирор майдон қаралади. Бунда фотометр майдонининг таққосланувчи иккала қисмини мос манбалар бир хил бурчак остида ёритадиган бўлиши керак; кузатувчининг кўзи ҳам иккала майдонни бир хил бурчак остида кўриши керак. 3.10-расм фотометрларнинг энг содда моделларидан бирида бу принцип қандай амалга оширилишини кўрсатади.

Бу фотометрнинг тузилиши жуда содда: кузатувчининг A кўзи қорайтирилган трубка ичига жойланган ва L_1 ҳамда L_2 манбалар ёритаётган учёкли MPN оқ призмага қарайди. Манбалардан призмагача бўлган масофаларни ўзгартира бориб, MP ва PN сиртларнинг ёритилганлигини тенглаштириш мумкин. L_1P ва L_2P масофаларни осон ўтчашиб учун асбоблар оптик скамейкага ўрнатилади.

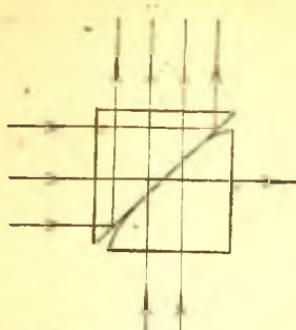
Люммер—Бродхун фотометри анча мукаммал тузилган. Фотометрнинг муҳим қисмини Люммер кубчаси ташкил қилади (у кўпчилик бошқа фотометрик аппаратларнинг ҳам таркибий қисми бўлади). Люммер кубчаси (3.11-расм) тўғри бурчакли икки призмадан тузилган бўлиб, улардан бирининг гипотенузага мос келувчи ёқининг фақат маркази ясси қилиб қолдирилиб, четлари шилиб ташланган. Призмалар яхшилаб сайқалланган ва бир-бирига жиспланган бўлиб, тегишиш жойида гўё бир бўлакдек ва шаффоф жисмдек бўлади (оптик контакт).



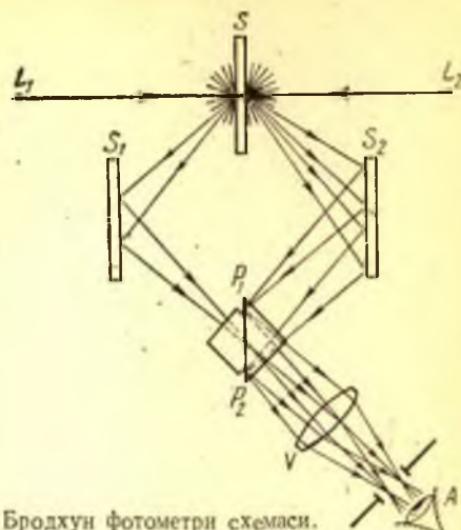
3. 10- расм. Энг содда фотометр схемаси.

мумкин. Акс ҳолда таққослаш фақат қийингина эмас, балки баъзан умуман маъносини йўқотади. Турли рангли манбаларни таққослашда (гетерохромик фотометрия) ёритилганликлар тенглашишига асосланилади, бунда ўтчашиблар заминидаги турли психофизиологик кузатишларга (масалан, интенсивлиги ва ранги турлича бўлган узилиб турадиган ёруғлик билан ёритганда миттиллаш ҳодисасининг йўқолиши) асосланган.

Манбанинг тўла ёруғлик оқимини, бинобарин, ўртача сферик ёруғлик кучини (сферик фотометр ёритилганлигини (люксметр), манбанинг равшанлигини ва ҳоказоларни бевосита аниқлаш имконини берадиган фотометрлар ҳам бор.



3.11- расм. Люммернинг фотометрик куббаси.



3.12- расм. Люммер — Бродхун фотометри схемаси.

Люммер куббаси қўлланган фотометр схемаси 3.12-расмда кўрсатилган. Бу ерда L_1 ва L_2 — таққосланадиган икки ёруғлик манбай; S — ёруғликни диффуз (тарқоқ) сочадиган ва иккала томони бир хил бўлган оқ экран; S_1 ва S_2 — икки ёрдамчи кўзгу, P_1P_2 — Люммер куббаси; A — кузатувчи кўзи ва V — кубчанинг ажралиш текислигини визирлаш (кўриш) имконини берадиган лупа. Кузатишида биз L_1 манбадан келаётган нурлар кубчанинг марказини ёритаётганини кўрамиз, майдоннинг ташқи қисмини L_2 дан чиқиб, P_1P_2 ёқда тўла ички қайтган нурлар ёритади. Агар S экраннинг иккала томондан ёритилганлиги бир хил бўлса, у ҳолда майдонлар орасидаги чегара йўқолади. Бу ҳолга тегишли L_1S ва L_2S масофаларни аниқлаб, биз манбалар ёруғлик кучларининг нисбатини топамиз.

Ёритиш техникасида ўқиши, чизиши, тикиши ва ҳоказо ишлар учун корхонанинг маълум бир текислиги ёки маълум бир жойида ёритилганлик қандай бўлиши керак, деган масала жуда муҳимdir.

Юқорида айтилганидек, ёритилганлик люкслар сони билан ўлчанади. Меҳнат муҳофазаси инспекциясининг йўл-йўриқларида корхонанинг керакли ёритилганлиги люкслар ҳисобида аниқлаб берилади. Ҳар қандай иш учун иш жойининг (стол юзининг) ёритилганлиги 10 лк дан паст бўлмаслиги керак. Кийим тикиладиган жойдаги қулай ёритилганлик кундузги ёруғликдаги сингари, 60 лк бўлиши керак. Бир люкс чамасидаги ёритилганликда китобни қийналиб ўқиши мумкин. Осмон очиқ бўлганда тўлин ой 0,1—0,2 люкс ёритилганлик ҳосил қиласди. Учувчининг мўлжаллаб бомба ташлаши учун бу ёритилганлик кифоя; бинобарин, ёруғлик масқировкаси ҳолатида бундай ёритилганликка йўл қўйиб бўлмайди. Люкснинг

юздан бир улушларича бўлган ёритилганлик (беш-олти кунлик ой) кечаси баъзи ишларни, масалан, тупроқ ишларини бажариш имконини беради. Люкснинг мингдан бир улушларича бўлган ёритилганликка (юлдузли осмон) ёруғлик маскировкаси ҳолатида ижозат қилиниши мумкин. Люкснинг ўнг мингдан бир улушларича ёритилганликда киши кечаси оёқ йўлини зўрга кўради.

Фотометрларнинг ёритилганликни бевосита аниқлашга мосланган маҳсус моделлари (люксметрлар) бор. Кейинги вақтларда люксметрлар сифатида шкаласи мос тарзда даражаланган фотоэлементлар самарали равишда қўлланиляпти.

Фақат нуқтавий манбанинг ёруғлик кучи ҳар қандай йўналиш бўйича бир хил бўлади ва бинобарин, манбани характерлаш учун оптик скамейкада фақат масофани ўлчаш кифоя. Ҳақиқий манбаларнинг ёруғлик кучи турли йўналишларда турлича, шунинг учун манбадан тарқалаётган ёруғлик тақсимотини тўла характерлаш учун ёруғлик кучи турли йўналишларда ўлчанади. Бундай диаграммалар (кутб координаталарида) жуда яқъол кўринади (3.13-расм). Тегишли арматурага жойланган лампа (ёритгич) ёруғлик манбаи бўлган ҳолларда диаграммалар жуда носимметрик бўлиши мумкин (масалан, автомобилъ фаралари учун).

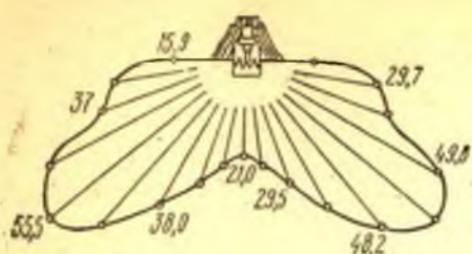
Кўп ҳолларда ўртача сферик ёруғлик кучини, яъни манба юбораётган оқимнинг турли йўналишлар бўйича тақсимланишини эмас, балки унинг тўла қийматини билиш кифоя. Буни *интеграл фотометрлар* деб аталувчи асбоблар билан ўлчаш мумкин. Булардан бири Ульбрехтнинг *шарсимон* фотометридир. Текшириладиган манба ичи бўш *K* шар ичига осиб қўйилади (3.14-расм), шарнинг ички юзи оқ хира бўёқ билан бўялган. Оқ хира *S* экран шар сиртидаги *O* тешикни манбанинг тўғри тушадиган нурларидан тўсиб туради. Агар *K* шарнинг ички юзидан қайтган ёруғлик Ламберт қонунига бўйсунса, у ҳолда *O* тешикнинг *E* ёритилганлиги *Φ* тўла ёруғлик оқимига пропорционал бўлади:

$$E = c\Phi, \quad (10.2)$$

бунда *c* — шарнинг ўлчамларига ва бўялишига боғлиқ бўлган пропорционаллик кўпайтувчиси. Бу кўпайтувчи синалаётган лампани нормал лампага алмаштириш йўли билан экспериментал равишида аниқланади. *O* тешикка сутранг шиша пластинка қопланган.

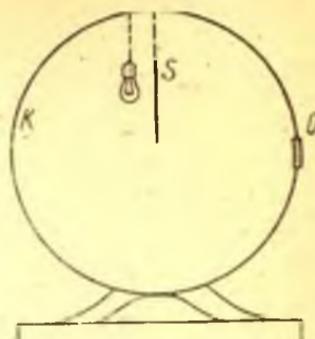
Ёни ўлчаш учун бу пластинканинг равшанлиги оптик скамейкадаги оддий фотометр ёки бошқа фотометр билан аниқланади. Одатда Ульбрехтнинг диаметри 1 м дан кам бўлмаган шарлари қўлланади. Кўпинча каттароқ шарлар ҳам қўлланади.

Акад. С. И. Вавилов ишлаб чиққан ва «Ўчириш методи» деб аталган машҳур метод жуда кичик равшанликларни ўлчаш учун яроқли визуал методнинг ўзига хос бир туридир. С. И. Вавилов бу методнинг асосчиси деб Франсуа Марини (1700 й.) ҳисоблаган, аммо фақат С. И. Вавиловнинг пухта тадқиқотларидан кейингина



3.13- расм. Арматурадаги чүгланиші лампаси ёруғлик күчининг қутбий диаграммасы.

(Рақамлар мазкур йұналиштагы ёруғлик күчині шартты бирліктіктерде ифодалайды).



3.14- расм. Фотометрик шар кесимшілік схематик тасвири.

бу метод күчсиз интенсивликларни бақолашнинг муҳим усулига айланғанини таъкидлаб ўтиш лозим. Бу метод күзнинг равшанликнинг бұсағавий қыйматини, яъни дам олган күз пайқай олиши мүмкін бўлган минимал равшанликни етарли яхши бақолаш қобилиятига асосланган. Бу минимал равшанлик ҳар бир кузатувчи учун етарлича барқарор бўлар экан. Ўчириш методи кузатилаетган равшанликнинг бирор усул билан минимал қыйматгача сусайтирилишидан иборат. Неча марта сусайтиришга тўғри келганини билган ҳолда кузатувчи дастлабки равшанликни аниқлаши мүмкін. $\text{кд}/\text{м}^2$ нинг (яъни нитнинг) ўнг мингдан бир улушларича ва ундан ҳам заифроқ равшанлик шу йўл билан бақоланадики, бунга ҳеч қандай бошқа методлар билан эришиб бўлмайди, деса бўлади.

ЁРУҒЛИК ИНТЕРФЕРЕНЦИЯСЫ

IV бөб

КОГЕРЕНТЛИК

11- §. Муқаддима

Ёруғлик дасталарининг 1-§ да тилга олинган мустақиллик қонуни ёруғлик нурлари учрашганда бир-бирига таъсир кўрсатмаслигини билдиради. Бу қоидани Гюйгенс аниқ тавсифлаб, ўз «Трактат» ида бундай деб ёзган эди: «Ёруғликнинг энг ажойиб хоссаларидан бири шундан иборатки, ёруғлик турли томонлардан, ҳатто қарама-қарши томонлардан келганда унинг нурлари бири-бирига ҳеч қандай халақит бермасдан бир-бирини кесиб ўтиб, ўз таъсирини кўрсата беради. Бир неча томошабиннинг айни бир тешик орқали турли хил буюмларни бир вақтда кўра олиши шу хосса туфайлидир...». Гюйгенснинг ўзи бу холосани тўлқин тасаввурлар нуқтаи назаридан тушуниш қийин эмас, деб айтади. Бу холоса суперпозиция принципининг натижасидир (қ. 4-§); бу принципга мувофиқ, бир ёруғлик тўлқинининг ёруғлик вектори бошқа тўлқиннинг ёруғлик векторига ҳеч бузилмасдан қўшилади. Бироқ бунда қуйидаги савол пайдо бўлади. Суперпозиция принципига мувофиқ, айrim тўлқинларнинг векторларини қўшганда, масалан, қўшилувчи тўлқинлар амплитудаларининг йиғиндинсига тенг бўлган амплитудали тўлқин ҳосил бўлиши мумкин. Тўлқиннинг интенсивлиги амплитуданинг квадратига пропорционал бўлганлиги учун, бу ҳолда натижавий тўлқин интенсивлиги умуман айтганда, қўшилувчи тўлқинлар интенсивликлари йиғиндинсига тенг бўлмайди, чунки бир қанча катталиклар йиғиндинсининг квадрати уларнинг квадратлари йиғиндинсига тенг бўлмайди. Оддий тажриба эса икки ёки бир қанча ёруғлик дасталари ҳосил қилган ёритилганлик айrim дасталар ҳосил қилган ёритилганликларнинг йиғиндинсига тенг бўлишини кўрсатади. Шундай қилиб, оддий экспериментал фактлар биринчи қарашда тўлқиний тасаввурларга зиддек бўлиб кўринади.

12- §. Когерентлик тўғрисида тушунча. Тебранишлар интерференцияси

Бу асосий проблемани аниқлаш учун тебраниш ва тўлқинлар қўшилишига оид маълумотларни эслатиб ўтамиз.

Бир йұналишда булаётган бир хил даврли икки

$$s_1 = a_1 \sin(\omega t + \varphi_1) \text{ ва } s_2 = a_2 \sin(\omega t + \varphi_2) \quad (12.1)$$

гармоник тебраниш қүшилишидан яна ўшандай даврли

$$s = s_1 + s_2 = A \sin(\omega t + \theta) \quad (12.2)$$

гармоник тебраниш ҳосил бўлади, унинг A амплитудаси ва θ фазаси қуйидаги муносабатлардан аниқланади:

$$A^2 = a_1^2 + a_2^2 + 2a_1a_2 \cos(\varphi_1 - \varphi_2), \quad (12.3)$$

$$\tan \theta = \frac{a_1 \sin \varphi_1 + a_2 \sin \varphi_2}{a_1 \cos \varphi_1 + a_2 \cos \varphi_2} \quad (12.4)$$

(к. 13 ва 14- машқ).

(12.3) ифоданинг кўрсатишича, натижавий тебраниш амплитудасининг квадрати қўшилувчи тебранишлар амплитудалари квадратларининг йигиндисига тенг эмас, яъни натижавий тебранишнинг энергияси қўшилувчи тебранишлар энергияларининг йигиндисига тенг эмас. Қўшиш натижаси қўшилувчи тебранишлар фазаларининг $(\varphi_1 - \varphi_2)$ фарқига боғлиқ ва $A^2 = (a_1 - a_2)^2$ дан ($\varphi_1 - \varphi_2 = \pi$ да) то $A^2 = (a_1 + a_2)^2$ гача ($\varphi_1 - \varphi_2 = 0$ да) оралиқдаги ҳар қандай қийматни олиши мумкин.

Аммо амалда биз ҳеч қаочон (12.1) тенгламалар билан ифодаланадиган қатъий гармоник тебранишлар, яъни ўзгармас амплитудали чексиз узоқ вақт давом этадиган тебранишлар билан иш кўрмаймиз. Одатда тебранишлар вақт-вақти билан узилиб, бетартиб ўзгарган бошқа фаза билан яна пайдо бўлиб туради, яъни улар қатъий гармоник бўлмайди. Бундай ҳолда натижавий интенсивлик ҳам ($I \sim A^2$) вақт ўтиши билан ўзгариб туради*.

Бу интенсивликни кузатиб, биз ўзгарувчи қийматларни олишимиз мумкин эди; аммо бунинг учун кузатишларда I нинг ўзгаришини қайд қилиб улгурадиган, етарлича тез сезадиган асбоб қўлланиш керак. Акс ҳолда I нинг барча ўзгаришларини кузатиб улгурулмаймиз ва фақат I интенсивликнинг бирор *вақт бўйича ўртача* қийматини қайд қиласиз, бу ўртача қиймат \bar{I} билан белгиланади. Бу ҳол ўзгарувчан ток ўтиб турган чўғланма лампа равшанлиги тебранишларици кўз илғамай қолиб, бирор доимий *ўртача* равшанликни қайд қилганига ўхшайди.

* Бу ерда ва пастда баён қилинаётган интерференцион ҳодисаларнинг хусусиятлари ҳар қандай фотометрик катталика (оқимга, равшанликка, ёритилганликка) ҳам бир хилда оидdir. Шунинг учун бирор ҳолда кайси фотометрик катталик устида сўз кетаётганини конкретлаштиришнинг маъноси йўқ ва «интенсивлик» термини майдон кучланганлиги тебранишларининг амплитудаси квадратига пропорционал бўлган ҳар қандай энергетик катталика қўлланавреди.

$\psi = \phi_1 - \phi_2$ белги киритиб, натижавий тебранишнинг τ вақт оралыгидаги амплитудасининг ўртача квадратини ҳисоблаймиз (бу τ вақт ψ фазанинг бетартиб ўзгариши вақтига нисбатан катта):

$$\begin{aligned} \bar{I} \sim \bar{A}^2 &= \frac{1}{\tau} \int_0^\tau A^2 d\tau = \frac{1}{\tau} \int_0^\tau (a_1^2 + a_2^2 + 2a_1 a_2 \cos \psi) d\tau = \\ &= a_1^2 + a_2^2 + 2a_1 a_2 \cdot \frac{1}{\tau} \int_0^\tau \cos \psi d\tau. \end{aligned} \quad (12.5)$$

Агар τ күзатиш вақти давомида ψ ўзгармай қолса, у ҳолда

$$\frac{1}{\tau} \int_0^\tau \cos \psi d\tau = \cos \psi;$$

бинобарин, $\bar{A}^2 = a_1^2 + a_2^2 + 2a_1 a_2 \cos \psi$, яъни $\bar{I} = I_1 + I_2$. Тебранишларнинг тасодифий узилиши ва қайта пайдо бўлиши вақтида фазалар фарқи мутлақо бетартиб ўзгариб, τ вақт ичидан 0 дан 2π гача

бўлган барча қийматларни кўп марта олади. Шунинг учун $\frac{1}{\tau} \int_0^\tau \cos \psi d\tau$ ифода нолга интилади ва бинобарин,

$$\bar{A}^2 = a_1^2 + a_2^2, \text{ яъни } \bar{I} = I_1 + I_2.$$

Демак, бир хил даврли икки тебраниш қўшилишида икки ҳолни фарқ қилиш керак.

1. Күзатишлиар учун етарли бўлган τ вақт давомида тебранишларнинг фазалар фарқи ўзгармай туради. Натижавий тебранишнинг ўртача энергияси дастлабки тебранишлар ўртача энергияларининг йиғиндисидан фарқ қиласи ва фазалар фарқи қандай бўлишига қараб энергиялар йиғиндисидан катта ёки кичик бўлади. Бу ҳолда тебранишлар *когерент* тебранишлар дейилади. Тебранишлар қўшилганда ийтенисивликлар қўшилмайдиган ҳол *тебранишлар интерференцияса* дейилади.

2. Күзатиши вақти давомида тебранишларнинг фазалар фарқи бетартиб ўзгариади. Натижавий тебранишнинг ўртача энергияси дастлабки тебранишлар ўртача энергияларининг йиғиндисига тенг. Бу ҳолда тебранишлар *когерент* бўлмаган тебранишлар дейилади. Улар қўшилганда ҳамма вақт интенсивликлар қўшилади, яъни интерференция *бўлмайди*.

Юқорида кўрсатилганидек, бир хил частотали қатъий гармоник тебранишлар ҳамма вақт ўзаро тамомила когерент бўлади, чунки улар узилмасдан давом этганлиги туфайли, уларнинг фазалари фарқи хоҳлаганча узоқ вақт давомида ўзгармай туради. Шунинг

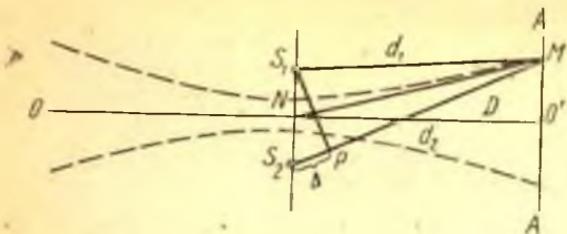
учун бундай гармоник тебранишлар қўшилганида ҳамма вақт интерференция бўлади.

Демак, бир хил частотали икки гармоник тебранишнинг қўшилиш натижаси уларнинг фазалари орасидаги муносабатга боғлиқ. Частоталари бир хил ва фазалари ихтиёрий бўлган жуда кўп N тебранишларнинг қўшилишида натижа, албатта, фазалар тақсимоти қонунига боғлиқ бўлади. Соддалик учун барча тебранишларнинг амплитудаси бир хил ва a га тенг деб фараз қилиб, натижавий интенсивлик N^2a^2 билан ноль орасида бўлиши мумкин, деган хуносага келамиз. Рэлей* кўрсатганидек, фазалар тақсимоти тамомила тасодифий ўзгариб турадиган ҳолда фазаларнинг етарлича кўп ўзгаришларини ўз ичига олган вақт давомида бундай тебранишлар йигиндисининг ўртача энергияси Na^2 га тенг, яъни бу умумий ҳолда интенсивликлар қўшилади. Бу хуноса ёруғликнинг ҳақиқий манбаларига бевосита тегишилди. Манбани ташкил қилувчи айrim нурланувчи марказлар (атомлар) ҳосил қилган натижавий тебранишдан ҳосил бўлган ёритилганликнинг маълум бир пайтдаги ва маълум бир жойдаги катталиги айrim марказлар тебранишлари орасидаги фазалар муносабатига боғлиқ бўлади. Лекин бизнинг кўзимиз фақат сезиш учун етарли бирор вақт ичидаги ва етарли дарожада ёритилган бирор юздаги ўртача ёритилганликни сезади. Бу ҳолат фазалар орасидаги муносабатларнинг ўртачасини олишга сабаб бўлади, бунинг оқибатида қайд қилинаётган ёритилганлик манбанинг нурланаётган ҳар бир маркази ҳосил қилган ёритилганликларнинг йигиндиси бўлиб чиқади. Шунинг учун биз иккита бир хил шам бир шамга нисбатан икки марта кўп ёритилганлик беради, деб айтишга ҳақлимиз.

13- §. Тўлқинлар ҳамма вақт интерференцияси

Олдинги параграфдаги таърифга мувофиқ, тўлқинлар биргаликда таъсир қилганда интенсивликлар қўшилмаса, у ҳолда тўлқинлар интерференцияси юз беради. Бир хил частотали тўлқинлар интерференцияланишининг шарти уларнинг когерентлигидир, яъни кузатиш учун етарли бўлган вақт давомида фазалар фарқининг ўзгармай туришидир. Жумладан, *монохроматик тўлқинлар*, яъни гармоник тебранишлар вужудга келтирган тўлқинлар когерент бўлади ва интерференциялаша олади (агар албатта уларнинг даври бир хил бўлса). Когерент тўлқинларнинг интерференциялашиш қобилияти бу тўлқинлар етіб борган ҳар қандай нуқтада интерференциялашувчи когерент тебранишлар юз беришини билдиради. Соддалик учун биз иккала тўлқин ҳам бир хилда чизиқли қутб-

*Дж. В. Стрэтт (Рэлей). Волновая теория света, Гостехиздат, 1940.
4- §. Рэлей мулоҳазалари баёнини қўйидаги китобда топиш мумкин: Г. С. Горелик. Колебания и волны, Физматгиз, 1959, X боб, 2- §.



4.1- расм. Икки когерент манбадан келаётган түлқинлар фазалари фарқини хисоблашга доир.

ланган, деб фараз қиласыз. Интерференция натижаси интерференциялашувчи түлқинларнинг кузатиш жойидаги фазалари фарқи билан аниқланади, бу фазалар фарқи эса түлқинларнинг бошланғич фазалар фарқига, шунингдек кузатиш нүктасидан ҳар бир түлқин манбаигача бўлган масофалар фарқига ҳам боғлиқ бўлади.

Икки когерент түлқин S_1 ва S_2 манбалардан чиқаётган бўлсин (4.1- расм); улардаги тебранишлар чизма текислигига перпендикуляр бўлиб, тебранишлар M нүктада кузатилади. Ҳисобни соддалаштириш учун M нүктада иккала түлқиннинг амплитудаси бир хил деб фараз қилиб, биринчи ва иккинчи түлқинлар M нүктада ҳосил қилган тебранишлар

$$s_1 = a \cos 2\pi (t/T - d_1/\lambda),$$

$$s_2 = a \cos [2\pi (t/T - d_2/\lambda) - \varphi]$$

кўринишда ифодаланишини топамиз, бунда $d_1 = S_1 M$ ва $d_2 = S_2 M$, λ — түлқин узунлиги, φ — бошланғич фазалар фарқи.

Тебранишлар M нүктада қўшилишиб, S тебраниш ҳосил қиласи:

$$s = s_1 + s_2 = 2a \cos (\pi (d_2 - d_1)/\lambda + \frac{1}{2}\varphi) \cos [2\pi (t/T - (d_2 + d_1)/2\lambda) - \frac{1}{2}\varphi]. \quad (13.1)$$

Шундай қилиб, M нүктадаги тебранишнинг амплитудаси $2a \cos (\pi (d_2 - d_1)/\lambda + \frac{1}{2}\varphi)$ га teng бўлиб, интенсивлиги $4a^2 \cos^2(\pi(d_2 - d_1)/\lambda + \frac{1}{2}\varphi)$ га пропорционал. Когерент түлқинларда φ ўзгармайди ва бинобарин, турли нүқталардаги ёруғлик интенсивлиги тафовути факат d_2 ва d_1 масофалар айримаси тафовутига боғлиқ бўлади. Масофаларнинг бу айримаси туфайли ёки, одатда айтилишича, икки түлқиннинг йўл фарқи туфайли бу түлқинлар ўзи учрашган нүктада ҳосил қилган тебранишлар (ҳатто иккала түлқиннинг бошланғич фазалари бир хил бўлган ҳолда ҳам) фазалар фарқига эга бўлади. Түлқинларнинг йўл фарқи туфайли пайдо бўлган ψ фазалар фарқи қўйидагига teng:

$$\psi = 2\pi (d_2 - d_1)/\lambda.$$

Йўл фарқини тўлқин узунлиги орқали ифодалаймиз: $\Delta = d_2 - d_1 = m\lambda$, бунда m — ихтиёрий сон (бутун ёки каср). Мос фазалар фарқи $\psi = 2\pi m$. Агар бошланғич фазалар бир хил бўлса ($\phi = 0$), у ҳолда бир хил амплитудали икки интерференциялашувчи тўлқинлар интенсивлиги

$$I \propto A^2 = 4a^2 \cos^2 (\pi (d_2 - d_1)/\lambda) = 4a^2 \cos^2 m\pi \quad (13.2)$$

кўринишда ёзилади. m нинг қийматлари бутун бўлганда фаза фарқи $2\pi m$ ва интенсивлик $4a^2$ га пропорционал бўлади. m яримли сон бўлганда қўшилишаётган тебранишлар фазалари қарама-қарши ва интенсивлик нолга teng бўлади. Умумий ҳолда m — каср сон. Амплитудалар teng бўлмаганда интенсивлик қуидаги муносабат билан ифодаланади:

$$I \propto A^2 = a_1^2 + a_2^2 + 2a_1a_2 \cos 2\pi m = (a_1 - a_2)^2 + 4a_1a_2 \cos^2 \pi m. \quad (13.3)$$

m бутун сон бўлганда $A^2 = (a_1 + a_2)^2$ максимумларга, m яримли сон бўлганда $A^2 = (a_1 - a_2)^2$ минимумларга эга бўламиз.

Шундай қилиб, фазонинг бир хил амплитуда (ва интенсивлик) билан характерланувчи нуқталарининг геометрик ўрни $(d_2 - d_1)/\lambda = \text{const}$ шартни қаноатлантиради, яъни бу геометрик ўрин айланиш гиперболоиди сиртидир; бу гиперболоиднинг ўқи $S_1 S_2$ бўлиб, фокуслари S_1 ва S_2 нуқталардир (4.1-расмда шундай гиперболоидлардан бирининг чизма текислиги билан кесишдан ҳосил бўлган кесими пункттир билан тасвирланган). Жумладан, чизмада $O O'$ чизик билан кўрсатилган ўрта текислик максимал интенсивлик текислигига мос келади.

Интенсивликларнинг тавсифланган тақсимоти бошланғич фазалар фарқи нолга teng бўлган икки когерент тўлқин интерференциясига мос келувчи интерференцион манзарадан иборат. Агар бошланғич фазалар фарқи нолга teng бўлмаса эди, у ҳолда ҳам шундай манзара ҳосил бўлар эди, аммо бу манзарада қоронғи ва ёруғ по-лосалар ϕ га боғлиқ бўлган бирор оралиқ вазиятни олар эди. Ҳақиқатан ҳам, бу умумий ҳолда, масалан, интерференцион манзарада интенсивликнинг максимум бўлиш шарти

$$(d_2 - d_1)/\lambda + \phi/2\pi = m$$

кўринишда бўлади. Бинобарин, ϕ нинг нолдан фарқ қилиши $(d_2 - d_1)/\lambda$ нинг бутун сонга teng бўлмаслигига эквивалентdir; маълумки $\phi = 0$ бўлганда $(d_2 - d_1)/\lambda$ ифода бутун сонга teng бўлади.

Тўлқинлар когерент бўлмаган ҳолда ϕ нинг ҳар бир қийматига вақт ўтиши билан алмашиниб турадиган ўз интерференцион манзараси мос келади. Агар бу манзара етарлича тез алмашиниб турса, у ҳолда биз бу оний интерференцион манзараларни кузата олмаймиз ва интенсивликнинг монотон тақсимотига мос келувчи бирор ўртача ҳолатни сезамиз.

Амплитудалари тенг ва тенг бўлмаган тўлқинлар суперпозициясининг кўриб чиқилган мисолларидан тўлқинлар амплитудалари орасидаги муносабат интерференцион манзара сифатига муҳим таъсири қилиши кўринади. Амплитудалар тенг бўлган ҳолда интерференцион манзарадаги ёритилганлик максимумлари нолгача пасаядиган ёритилганликли соҳалар билан навбатлашади, амплитудалар тенг бўлмаган ҳолда интерференцион манзара текис ёритилган фон устига тушади. Унинг ёритилганлиги ($a_1 - a_2$)² каттал икка пропорционалдир ((13.3) билан солиштиринг).

Интерференцион майдонда ёруғ ва қоронғи полосаларнинг навбатлашувчи тақсимотини кузатиш имконияти бу фоннинг ёритилганлигига кўп боғлиқ. Шунинг учун интерференцион майдоннинг бирор нуқтасида интерференцион манзаранинг кўринувчанлигини (яъни контрастлигини) баҳолаш учун Майкельсон қўйидагича аниқланувчи V кўринувчанлик параметрини киритди:

$$V = \frac{E_{\max} - E_{\min}}{E_{\max} + E_{\min}}$$

бунда E_{\max} ва E_{\min} — майдоннинг танланган нуқтаси яқинида интерференцион полосаларнинг максимал ва минимал ёритилганлиги. V параметр 1 дан 0 гача оралиқда ўзгариши мумкин. Унинг биринчи қиймати энг контраст интерференцион манзарага, иккинчиси манзаранинг бутунлай йўқолишига мос келади.

Интерференцион манзарада ёруғ ва қоронғи полосалар навбатлашишини одам кўзи дадил ажратса олиши учун V нинг қиймати 0,1 дан кам бўлмаслиги ёки $E_{\min} \approx 0,82 E_{\max}$ бўлиши керак.

Кўриб чиқилган содда мисолда V параметрнинг қиймати фақат интерференциялашувчи тўлқинлар амплитудалари орасидаги муносабат билан аниқланади:

$$V = \frac{2a_1 a_2}{a_1^2 + a_2^2} = \frac{2a_2/a_1}{1 + (a_2/a_1)^2}. \quad (13.4)$$

Аммо V нинг қиймати интерференциялашувчи тўлқинларнинг қутбланиш ҳолатлари фарқига ҳам, интерференциялашувчи ёруғлик дасталари таркибида когерент бўлмаган ёруғлик бўлишига ва бошқа факторларга ҳам боғлиқ бўлиши мумкин. Интерференциялашувчи тўлқинлар қутбланиш ҳолатининг интерференцион манзаранинг кўринувчанлиги параметри қийматига кўрсатадиган таъсири 18-§ да батафсил муҳокама қилинади.

Таркибида когерент бўлмаган ёруғлик бўлган ёруғлик дасталари интерференциялашадиган ҳоллар тез-тез учрайди. Бундай ёруғлик дасталари устма-уст тушган жойларда ёруғлик тебранишларининг когерент бўлмаган қисмлари, ўз таърифига мувофиқ, текис ёритилган фон ҳосил қиласида ва натижада интерференцион манзаранинг кўринувчанлиги (контрастлиги) пасаяди.

Таркибига когерент ёруғликнинг γ улуши кирган ва умумий интенсивлиги бир хил бўлган шундай икки даста интерференциялашган ҳолни кўриб чиқамиз. У ҳолда ҳар бир ёруғлик дастасининг интенсивлигини $I_1 = \gamma I_0 + (1 - \gamma) I_0$ кўринишда ёзиш мумкин. Бу ерда ўнг томондаги биринчи қўшилувчи бу дасталар таркибидаги когерент ёруғлик интенсивлигини, иккинчи қўшилувчи когерент бўлмаган ёруғлик интенсивлигини ифодалайди. Интерференцион манзара ёритилганлигининг ўзгарувчан ташкил этувчисини фақат тебранишларнинг когерент қисми ҳосил қиласди, шунинг учун (13.3) ўрнига қўйидаги ифода ҳосил бўлади:³

$$I \propto 2I_0[1 + \gamma \cos 2\pi m] = 2I_0[1 - \gamma + 2\gamma \cos^2 \pi m]. \quad (13.5)$$

Олдин айтилганларга мувофиқ, турли амплитудали тўла когерент дасталар ҳолидаги сингари, ёруғликнинг когерент бўлмаган ($1 - \gamma$) қисми текис ёритилган фон ҳосил қиласди ((13.3) га таққосланг). (13.5) га мувофиқ, интерференцион манзара кўринувчанлиги

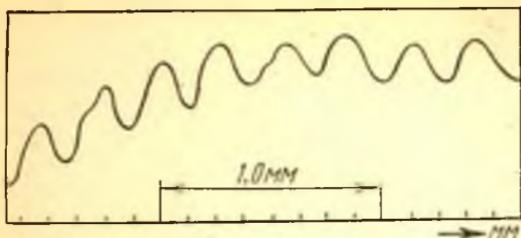
$$V = \frac{E_{\max} - E_{\min}}{E_{\max} + E_{\min}} = \gamma \quad (13.6)$$

қиймат қабул қиласди.

Шундай қилиб, интерференцион манзаранинг кўринувчанлик параметри интерференциялашувчи ёруғлик тўлқинларидаги когерент ёруғлик ҳиссасига бевосита тенг экан. Бинобарин, манзара кўринувчанлигини ўлчаш бундай ҳолларда бу ёруғлик дасталаридаги когерент ташкил этувчилар интенсивлиги ҳиссасини аниқлаш имконини беради. Қисман когерент бўлган ёруғлик тўғрисидаги масала умумийроқ кўринишда 22-§ да маҳсус равища кўриб чиқилади.

14- §. Оптикада когерент тўлқинлар ҳосил қилиш

Тажрибанинг кўрсатишича, икки мустақил ёруғлик манбаи, масалан, икки шам ёки ҳатто ёруғлик чиқараётган бир манбанинг тур хил икки қисми фазонинг бир соҳасига ёруғлик тўлқинлари юбораётган ҳолда биз интерференцияни кўрмаймиз ва интенсивликлар қўшилишини қайд қиласмиз. Олдинги параграфларда баён қилинган маълумотдан кейин, албатта, биз бундай тажриба натижаларини ёруғлик ҳақидаги тўлқиний тасаввурлар нотўғрилигининг исботи деб ҳисоблай олмаймиз. Барқарор (кузатиладиган) интерференцион манзаранинг йўқлиги манбалар когерент тўлқинлар юбормаётганлигинигина билдириши мумкин. Бинобарин, бу ҳол манбалар юбораётган тўлқинлар монохроматик эмас эканлигини билдиради (қ. 12-§). Ҳатто монохроматиклиги маъносида энг яхши ҳисобланган манбалар (сийраклашган газлар ёруғлик чиқариши) билан ишлаганда ҳам биз мустақил манбалардан интерференция ҳосил қила олмаслигимиз ҳеч бир манбанинг қатъий монохроматик



4.2- расм. Икки турли лазердан чиқарилган икки ёруғлик дастасидан олинган интерференцион манзара.

имкон беради. 4.2-расмда турли хил икки лазердан ҳосил бўлган дасталар интерференцион манзарасининг микрофотограммаси кўрсатилган; ёруғлик интенсивлигининг максимум ва минимумлари даврий тақсимланиши аниқ кўриниб туриди.

Лазердан бошқа ҳақиқий маъбалар нурланишининг монохроматик эмаслигининг, бинобарин, икки мустақил ёруғлик манбай чиқараётган тўлқинларнинг когерент эмаслигининг физик сабабини тущуниш қийин эмас. Ҳақиқатан ҳам, ёруғлик атомда бўладиган процесслар оқибатида чиқади ва икки мустақил ёруғлик манбаида бир-бiri билан боғланмаган атомлар нур чиқаради. Бундай атомларнинг ҳар бирида нурланиш процесси жуда қисқа вақт давом этиб, нур чиқариш ёки атрофдаги атомларнинг халақит бериши ва ўша атомлар билан бўладиган ўзаро таъсир натижасида энергия исрофи туфайли нурланиш процесси узилади. Ҳатто атрофдаги атомларнинг халақит берувчи таъсири минимумга келтирилган энг қулай ҳолларда ҳам «мунтазам» нурланиш секунднинг юз миллиондан бир улушларидан ортиқ давом этмайди. Ёруғлик чиқариши тўхтаганидан кейин атом яна ёруғлик тўлқинлари чиқара бошлиши мумкин, бироқ бу тўлқинларнинг бошлангич фазаси бошқача бўлади, албатта. Шунинг учун мана шундай мустақил икки атом нурланишлари орасидаги фазалар фарқи ҳар қайси янги нурланиш акти бошида, яъни фавқулодда қисқа вақт оралатиб ўзгариб туради: бундай маъбалар когерент бўлмаган тўлқинлар чиқаради ва улар ҳосил қилган оний интерференцион манзаралар шунчалик тез ва бетартиб ўзгариб турадики, биз фақат ўртacha манзарани, яъни ёритилганликнинг текис тақсимланишини кузатамиз, холос.

Демак, икки когерент тўлқин ҳосил қилиш учун *турли хил мустақил* атомлар нурланиши ярамайди. Бироқ Френель (1816й.) фақат биргина атомнинг (ёки жипс жойлашган атомлар группасининг)*

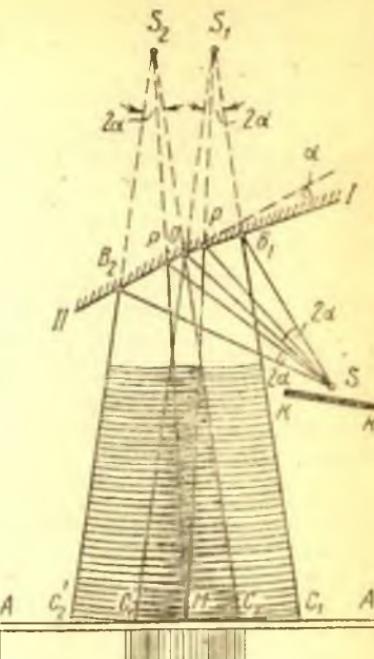
ёруғлик нурлантирмаслигини исботлайди. Бу фикр лазердан бошқа барча ёруғлик манбаларига тегишилди.

Аммо лазер нурланишининг юқори дараҷада монохроматик бўлиши *турли хил икки лазер* нурлантираётган ёруғлик дасталарининг интерференцияланишига

* Агар нур чиқараётган икки атом бир-бирига жуда яқин (тўлқин узунлигига нисбатан кичик масофада) бўлса, у ҳолда улар мустақил бўла олмайди; бирининг нурланиши иккинчисига таъсир қилиши мумкин ва уларнинг нурланиши маълум даражада когерент бўлиши мумкин, лекин бу ҳолда атомлар вазияти амалда бир-бирининг устига тушиб қолади.

нурланишидан (албатта, умумий келиб чиқишлиги туфайли когерент бўладиган) тўлқинларнинг икки системасини ҳссил қилиш учун фойдаланиш мумкинлигини кўрсатди. Бунинг учун чиқарилаётган нурланишни (қайтариш ёки синдириш йўли билан) икки оқимга ажратиш ва улар турли d_1 ва d_2 йўлларни ўтгач, уларни қайтадан учраштириш зарур. Шундай қилиб, бир манбадан (атомдан), лекин турли вақтда чиқарилган тўлқинларни учраштирамиз, бир тўлқиннинг иккинчисига нисбатан кечикиши шундай кичикки, бунда тўлқинлар когерент бўлади (тўлқинларнинг иккала группаси атомнинг бир нурланиш актига тегишилдири).

Френель манбадан келаётган ёруғликни бир-бири билан 180° га яқин бурчак ташкил қилган икки кўзгудан (Френелнинг қуш кўзгуси) қайтариб, тажрибада бу усулни амалга ошириди. 4.3-расмда нурлар йўли кўрсатилган. S дан чиқсан нурлар AA экранга етиб бормайди, чунки уларни KK парда тўсиб қолади. S манбанинг ҳар бир атомидан AA экранга узунлиги турлича бўлган икки йўлдан бораётган ва шунинг учун бир-бирига нисбатан кечикаётган тўлқинлар келади. S дан келаётган ҳамда I ва II кўзгулар қайтараётган тўлқинлар гўё S нинг I ва II кўзгулардаги мавҳум тасвири бўлмиш S_1 ва S_2 маъбалар чиқараётган когерент тўлқинларнинг икки системасидан иборат. Бу тўлқинлар AA экраннинг турли нуқталарига бирор фазалар фарқи билан келади, уни S_1 ва S_2 дан экраннинг тегишли нуқтасигача бўлган йўллар фарқи аниқлайди. Шунинг учун 4.3-расмда шартли равишда кўрсатилганидек, экраннинг турли нуқталаридаги ёритилганлик турлича бўлади.



4.3-расм. Френелнинг биқўзгуси.

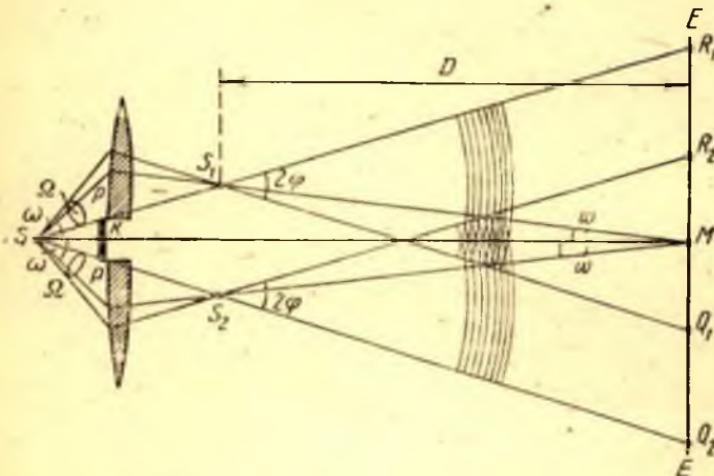
15- §. Интерференцион схемаларнинг асосий характеристикалари

Фақат баён қилинган тажрибада эмас, балки бошқа кўп интерференцион тажрибаларда (схемаларда) ҳам нурланувчи бир марказнинг икки тасвирини берадиган мосламалар ёрдамида икки когерент

түлқинлар манбасы ҳосил қилиниши зарур. Биз энг муҳим барча тафсилотлар жуда равшан күринадиган бир схемани батафсилоқ күриб чиқамиз.

Бийе билинзаси номи билан машхур бўлган бу схема диаметри бўйича кесилган линза ёрдамида амалга оширилади; линзанинг иккала ярми бир-биридан озигина узоқлаштирилади, шу туфайли нурланувчи S нуқтанинг икки S_1 ва S_2 ҳақиқий тасвири ҳосил бўлади. Ярим линзалар орасидаги ёриқни K экран ёпиб туради* (4.4-расм).

S_1 ва S_2 лардан келаётган иккала ёруғлик оқими устма-уст тушган соҳада интерференция юз беради. Интерференцион майдондаги M нуқтанинг ёритилганлиги интерференциялашувчи икки нурнинг йўл фарқига боғлиқ. Шу схемадан кўринишича, интерференциялашувчи ёруғлик оқимлари Ω фазовий бурчак ўлчамлари орқали белгиланади, бу бурчаклар катталиги дасталарнинг устма-уст тушган қисмларини аниқловчи нурлар орасидаги $2\phi = \angle Q_1 S_1 R_1 = \angle Q_2 S_2 R_2$ бурчакка боғлиқ бўлади. Бу 2ϕ бурчак *устма-уст тушган дасталар апертураси* деб аталади. 2ϕ бурчакнинг максимал қиймати $S_1 Q_1 \parallel S_2 Q_2$ ва $S_1 R_1 \parallel S_2 R_2$, шартга мос келади; бу ҳолда экран чексизликда жойлашган бўлади. Одатда 2ϕ бурчак



4.4-расм. Бийе билинзаси.

$\angle R_1 S_1 Q_1 = \angle R_2 S_2 Q_2 = 2\phi$ — чексиз узоқдаги экран холи учун устма-уст тушувчи дасталар апертураси; $\angle PSP = 2\omega$ — EE' экраннинг марказий M нуқтаси учун интерференция апертураси.

* Бийе билинзасини S_1 ва S_2 лар S нинг мавҳум тасвirlари бўладиган қилиб ишлатиш ҳам мумкин. Мавҳум тасвirlардан келаётган дасталар қисман устма-уст тушиши учун линзанинг ўртасидан бир бўлак кесиб олиш ва қолган икки қисмни бир-бирига яқинлаштириш зарур.

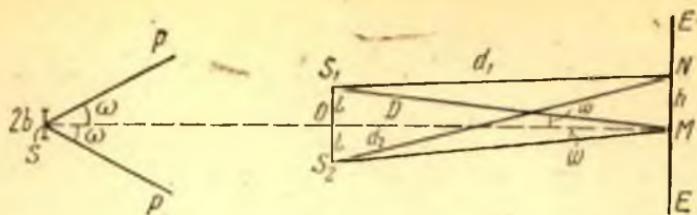
бирмунча кичик бўлади, чунки экран $S_1 S_2$ га нисбатан катта бўлган чекли D масофада жойлашган. 2φ апертуранинг катталиги интерференцион майдоннинг бурчакли ўлчамларини ифодалайди, бу майдоннинг ўртача ёритилганлиги S_1 ва S_2 манбалар тасвириларининг равшанлиги ва бурчакли ўлчамларига бўғлиқ. Интерференция майдони орқали ўтган тўла оқим шу майдон юзига ва, демак, 2φ бурчакка пропорционалдир. Интерференцион майдонда интерференция туфайли ёритилганлик тақсимоти ўзгаради, яъни интерференцион полосалар ҳосил бўлади.

S дан чиқиб интерферометрининг ҳар бир тармоғи орқали M га келаётган мос нурлар орасидаги 2ω бурчак M нуқтадаги интерференцион эфектни аниқловчи нурларнинг ёйилиш бурчагидан иборат. Амалда бу бурчак интерференцион майдоннинг ҳар қандай бошқа нуқтаси учун ҳам ўшандай қийматга эга бўлади. Бу бурчакни биз интерференция апертураси деб атамиз. Интерференция майдонида унга 2ω нурлар учрашии бурчаги мос бўлиб, унинг катталиги 2ω бурчакка тасвиirlар ясаш қоидалари орқали боғланган. Экрангача бўлган масофа ўзгармаганда 2ω қанча катта бўлса, 2ω шунча катта бўлади.

Интерференция апертурасининг 2ω катталиги манбанинг рухсат этилган ўлчамларига кўп боғлиқ. Назария ва тажрибанинг кўрсатишича (қ. 17-§), интерференция апертураси ортиши билан манба кенглигининг рухсат этилган ўлчамлари, яъни ҳали аниқ интерференцион манзара кўринадиган ҳолдаги ўлчамлари камаяди. Ёритилганлик манбанинг кенглигига пропорционал бўлгани туфайли, интерференция апертураси ортганда интерференцион манзаранинг ёритилганлиги камаяди. Шу билан бирга, интерференциялашувчи ёруғлик оқимларининг интерференцион манзара ўлчамларига боғлиқ бўлган катталиги, 7-§ га мувофиқ, $\Phi = B \omega$ ифода билан аниқланади (манба ўз сиртига ўтказилган нормал йўналишида нурланади деб фараз қиласиз). Манбанинг B равшанлиги ўзгармас бўлганда оқим катталиги $\sigma \omega$ кўпайтмага боғлиқ бўлади; бунда юқорида айтилганларга мувофиқ, интерференция апертураси қанча кичик бўлса, σ шунча катта бўлади, устма-уст тушувчи дасталар апертураси қанча катта бўлса, Ω шунча катта бўлади. Маълум бир интерференцион схема интерференцион манзара ўлчамларининг катта ва ёритилганликнинг яхши бўлишини таъминлай оладими, деган масалани муҳокама қилишда устма-уст тушувчи дасталарнинг 2φ апертурасини катта ва айни вақтда интерференция апертурасини кичик қилиш мумкин ёки мумкин эмас эканлигини ҳисобга олиш керак.

Бийе интерферометрининг асосий хусусиятлари 4.5-расмда умумий кўринишда тасвиранган ҳар қандай интерференцион схемада такрорланади.

S_1 ва S_2 нуқталар нур чиқарувчи S марказининг чизмада кўрсатилмаган интерферометр оптик системаси ёрдамида ҳосил қилинган



4.5- расм. Умумий интерференцион схема.

$\angle PSP = 2\omega$ — интерференция апертурасы; $S_1MS_2 = 2\omega$ бурчак — SP нурларлинг учрашиш бурчагы; $S_1S_2 = 2l$; $MN = h$; $OM = D$; N нүктада йўл фарқи: $\Delta = d_2 - d_1 = 2h2l/(d_1 + d_2)$.

тасвирлариридир*. Бу нүкталар S нүктанинг ҳақиқий тасвири ҳам, мавҳум тасвири ҳам бўла олади. Жумладан S нүкта бу нүкталардан бири билан устма-уст тусиши мумкин (Ллойд схемаси, қ. пастда 4.8-расм). Интерференция апертураси 2ω ва у билан боғлиқ бўлган 2ω бурчак кенглиги $2b$ орқали белгиланган ёруғлик манбаининг рухсат этилган ўлчамини аниқлайди (қ. 4.5-расм). Ҳар қандай интерферометрдаги интерференцион манзарани ҳисоб қилиш учун S_1 ва S_2 ларнинг ўзаро жойлашишини ва уларнинг EE экранга нисбатан тутган вазиятини билиш кифоя. Агар EE экран S_1S_2 чизиққа перпендикуляр жойлашган бўлса, у ҳолда 13-§ дан кўринишича, интерференцион полосалар концентрик айланалар (S_1 ва S_2 фокусли айланиш гиперболоидларини ўққа перпендикуляр текислик билан кессанда хосил бўлган кесимлар) бўлади. EE экран S_1S_2 чизиққа параллел бўлган ҳолда интерференцион полосалар гиперболалар кўринишида бўлади; манба нүкстанинг симметрия текислигига (Бийе билинзаси кесигига, Френелъ бикўзгулари қиррасига ва ҳоказоларга) параллел бўлади. Манба бундай чизиқли манба бўлганда (цилиндрик тўлқинлар) унинг турли нүкталаридан хосил бўлган интерференцион манзаралар бир-бирига нисбатан чизма текислигига перпендикуляр равишда (манба бўйлаб) силжиган бўлиб, EE экранда тирқишга параллел интерференцион полосалар беради; шундай қилиб, максимумлар ва минимумлар тақсимланиши масаласини ечиш учун чизма текислигидаги манзарани кўриб чиқиш билан чегараланса бўлади. Бу охириги ҳолни ҳисоб қиласайлик (қ. 4.5-расм).

* Интерференцион схемаларни тасвирлар ясаш қондлари ёрдамида текшириш методи мураккаб интерферометрларни 1 ҳисоб қилишда жуда фойдали. Проф. А. Н. Захарьевский бу методни изчил ривожлантирган ва ўзининг китобида баён килган: А. Н. Захарьевский, Интерферометры, 1952.

$S_1S_2 = 2l$, шу S_1S_2 дан экрангача бўлган масофа $OM = D$ бўлсин, S_1 ва S_2 дан экраннинг бирор N нуқтасигача бўлган масофалар мос равишида d_1 ва d_2 бўлсин. Агар S_1 ва S_2 синфазали ($\phi = 0$) бўлса, у ҳолда марказий максимум ўрта чизиқда M нуқтада ётади ($S_1M = S_2M = 0$).

Экраннинг M дан h масофада ётувчи ҳар қандай N нуқтасигача бўлган йўллар фарқи ($\Delta = d_2 - d_1$) ни 4.5- расмдан аниқлаш осон:

$$d_2^2 = D^2 + (h + l)^2, \quad d_1^2 = D^2 + (h - l)^2,$$

$$d_2^2 - d_1^2 = (d_2 + d_1)(d_2 - d_1) = 2h \cdot 2l$$

ёки

$$\Delta = d_2 - d_1 = \frac{2h \cdot 2l}{d_2 + d_1}.$$

Да йўл фарқи бир неча тўлқин узунликка тенг ва ҳамма вақт d_1 ва d_2 дан анча кичик бўлади. Шунинг учун $d_1 + d_2 \approx 2d$ деб ҳисоблаш мумкин, бунда $d = ON$. Шундай аниқликда $d = d_1 + \frac{1}{2}\Delta = d_2 - \frac{1}{2}\Delta$. Демак,

$$\Delta = h2l/d. \quad (15.1)$$

Кўп ҳолларда экрангача бўлган D масофа $2l$ дан анча катта, шунинг учун $d \approx D$, яъни

$$\Delta = h2l/D. \quad (15.2)$$

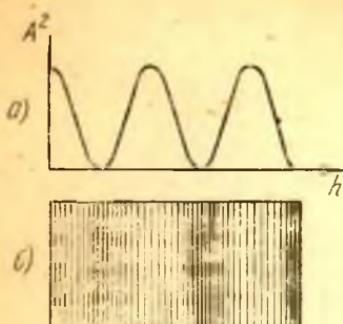
Бундан кейинги муҳокамада биз монохроматик ёргулардан фойдаландик, деб фараз қиласиз. Энди тўлқинларнинг монохроматик эмаслиги (когерентлик йўқлиги) билан боғлиқ бўлган асосий қийинчиликдан Френель усули туфайли қутилгач, тўлқинларни монохроматик деб ҳисоблаб принципиал хато қилмаймиз ва ҳисобларни соддалаштирамиз, холос. Тўлқинларнинг қатъий монохроматик бўлмаслиги ҳақиқий кузатилувчи манзарага қандай ўзгариш киритиши кейин кўрсатилади.

Манба λ узунликли тўлқинлар юбораётган бўлсин. Тўлқин узунликлар орқали ифодаланган йўл фарқи $\Delta = h2l/D = m\lambda$ бўлиб, m — ихтиёрий (бутун ёки каср) сон интерференция тартибини белгилайди. 13- § да келтирилган ҳисобларга мувофиқ, ёритилганликнинг h га (ёки $m = 2hl/\lambda D$ га) боғлиқ равишида ўзгариши (интерференциялашувчи тўлқинларнинг A амплитудаси тенг бўлганда)

$$A^2 = 4a^2 \cos^2 \pi \frac{2l}{\lambda D} h = 4a^2 \cos^2 \pi m \quad (15.3)$$

формула билан тасвирланади. Бу формула m нинг бутун (0, 1, 2...) қийматларида максимумлар, яримли ($1/2, 3/2, \dots$) қийматларида минимумлар беради.

■ 4.6- расмда (15. 3) формула ифодалайдиган ёритилганлик графиги тасвирланган.



4.6- расм. Иккى нур интерференциялашганида экранда ёритилген тақсимланиши.

a — ёритилгенликтининг h координатада функцияси сифатидаги графиги; *b* — экран ёритилгенлигинг схематик төзевири.

т нинг 1 га ўзгаришига масофа келувчи құшни максимумлар ёки минимумлар орасидаги масофа, яғни

$$\mathcal{B} = \frac{D}{2l} \lambda \quad (15.4)$$

масофа полосанинг кенглиги дейилади. Бу формуладан күренишича, D ва λ ўзгартылғандар манбалар орасидаги $2l$ масофа қанча кичик бўлса, полосалар шунчак кенг бўлади. Полосанинг кенглигини нурларнинг интерференция апертураси билан боғлиқ бўлган 2ω учрашиш бурчаги орқали ифодалаш осон. 2ω бурчак одатда жуда кичик бўлгани сабабли, 4.5- расмдан күренишича, $2l = 2\omega D$, яғни

$$\mathcal{B} = \lambda / 2\omega. \quad (15.5)$$

Полосанинг кенглиги экрангача бўлган D масофага боғлиқ бўлиб, экран узоқлашган сари чексиз катталаша боради. Шунинг учун интерференция полосаларининг бурчакли кенглиги тушунчасини киритиш мақбул бўлиб, у манбалар жойлашган жойдан кузатиладиган құшни максимумлар орасидаги бурчакли масофадир. Полосанинг бурчакли кенглиги:

$$\beta = \mathcal{B}/D = \lambda / 2l. \quad (15.6)$$

Манбалар орасидаги $2l$ масофа қанча кичик бўлса, бурчакли кенглик шунчак катта (интерференцион манзара шунчак йирикроқ) бўлади.

Интерференцион тажрибани қилиб кўриб, \mathcal{B} , D ва l масофаларни ўлчаб, биз ёруғлик тўлқинининг λ узунлигини топа оламиз. Бундай ўлчашлар ёруғлик тўлқинлари узунлигини дастлабки аниқлашлардан бири бўлиб, улар энг четки қизил нурлар тўлқин узунлиги тақрибан $\lambda_K = 8000\text{\AA} = 800$ нм, энг четки бинафша нурлар тўлқин узунлиги эса $\lambda_B = 4000\text{\AA} = 400$ нм эканлигини кўрсатган эди.

Тавсифдан маълум бўлишича, биз фақат монокроматик ёруғлик (λ жуда аниқ қийматга эга бўлади) билан иш кўрган ҳолдагина интерференцион манзара ёруғроқ полосалар билан ажралган кескин қора полосалар навбатлашишидан иборат бўлади. Амалда интерференцион тажриба учун узунликлари жуда кам фарқ қиласиган тўлқинлар тўплами ажратадиган рангли шиша (ёруғлик фильтри) билан манбани қоплаш кифоядир. Агар манба оқ ёруғлик юбораётган бўлса, у ҳолда интерференцион манзара рангли полосалар навбатлашишидан иборат бўлади, бунда хе 1 қаер бутунлай қоронғи

бүлмайды, чунки бир түлкін узунликка оид минимумлар бошқасыга оид максимумлар турған жойлар устига тушади. Мәйлүм бир рангга оид құшни максимумлар орасидаги \mathcal{B} масофани ўлчаб, бу рангга мос келувчи түлкін узунлигини (тақрибан) аниқлаш мүмкін.

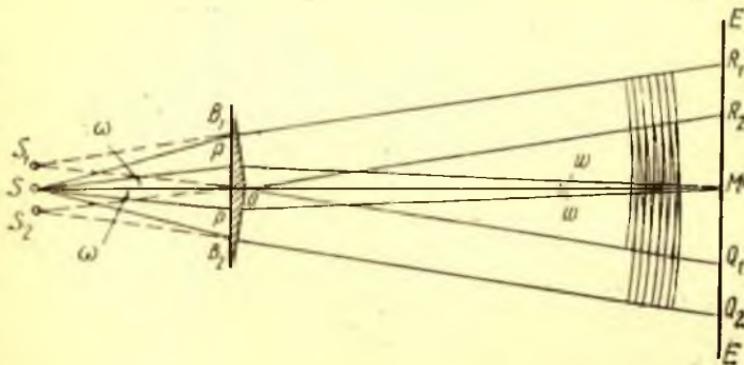
Нозикроқ бошқа интерференцион тажрибаларда (қ. 16-§) ёруғлиқ фильтрлари ёдамида ёруғликті монохроматикалаш етарлы әмас ва монохроматик нурланиш олишнинг бошқа усулларига мурожаат қилиш керак.

16- §. Түрли интерференцион схемалар

Таклиф этилган схемаларнинг ҳаммасида умумий интерференцион схеманың (4.5-расм) муҳим хусусиятлари бор. Улардан баъзиларини күриш чиқамиз.

а. Френелнинг бикүзгүлари (қ. 4.3-расм). S нинг S_1 ва S_2 мавхұм тасвирлари когерент түлкінлар манбалари бўлади. Күзгүлар орасидаги α бурчак қанча кичик бўлса, $S_1S_2 = 2l$ масофа шунча кичикроқ ва, бинобарин, интерференцион манзара шунча йирикроқ бўлади (қ. 17- машқ). Интерференциялашувчи дасталар ҳали қисман устма-уст туша оладиган максимал фазовий бурчакни $S_1B_1C_1 \parallel S_2OC_2$ ва $S_1OC_1 \parallel S_2B_2C_2$ шартдан топилувчи $2\phi = \angle C_1S_1C_1 = \angle C_2S_2C_2$ бурчак аниқлайды (қ. 4.3-расм). Бунда экран етарлича узоқда (назарий томондан чексиз узоқда) жойлашган бўлиши керак.

Қайтиш қонунларига асосан, $2\phi = 2\alpha$, бу ерда α — күзгүлар орасидаги бурчак. Шундай қилиб, устма-уст тушувчи дасталар апертураси 2α дан катта бўла олмайди. Чекли масофада жойлашган



4.7- расм. Френелнинг бипризмаси.

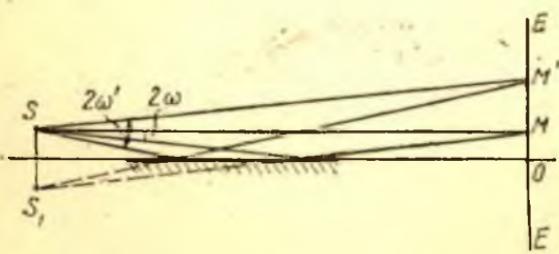
$\angle PSP = 2\omega - EE'$ экраннинг марказий M нүктаси учун интерференция апертураси; $\angle R_1S_1Q_1 = \angle R_2S_2Q_2 = 2\phi$ — чексиз узоқдаги экран ҳоли учун устма-уст тушувчи дасталар апертураси.

экран учун $2\phi < 2\alpha$. $2\omega = \angle PSP$ интерференция апертураси ҳам, яни қайтгандан сүнг анча узоқдаги экраннинг бирор нуқтасида учрашиб, интерференлашувчи нурлар жуфти орасидаги бурчак ҳам 2α қийматга эга бўлади. 4.3- расмда S_1S_2 дан чекли масофада жойлашган экран майдонининг марказий M нуқтаси учун интерференция апертураси кўрсатилган.

Шундай қилиб, Френель бикўзгуларida устма-уст тушувчи дасталар апертураси ҳам (бу апертура интерференциялашувчи оқимларнинг фазовий бурчагини аниқлайди), интерференция апертураси ҳам бир хил қийматга эга бўлиб, кўзгулар орасидаги α бурчак катталигига боғлиқ. Бундан 15-§ да айтилганларга асосан, Френель бикўзгулари катта ўлчовли интерференцион манзара ҳосил қила олмаслиги ва бу қурилма демонстрация учун унча яроқли эмас эканлиги келиб чиқади. Бундан ташқари, етарлича кенг интерференцион полосалар ҳосил қилиш учун иш вақтида кўзгулар орасидаги бурчакнинг қийматлари кичик бўлиши керак, айни вақтда кўзгулар бириккан жойда поғонача ҳосил бўлиб қолмаслигини кузатиб бориш керак, акс ҳолда поғонача қўшимча йўл фарқи ҳосил қиласди.

б. Френель бипризмаси (4.7-расм). Устма-уст тушувчи дасталарнинг максимал 2ϕ апертураси экран чексиз узоқда бўлган ҳолга мос келади ва $S_1B_1R_1 \parallel S_2OR_2$ ва $S_1OQ_1 \parallel S_2B_2Q_2$ шартлар билан аниқланади.

Экран чекли масофада жойлашган ҳолда бу апертура бирмунча кичик бўлади. $2\omega = \angle PSP$ интерференция апертураси устма-уст тушувчи дасталар апертурасидан бирмунча кичик (интерференция апертураси S_1S_2 дан чекли масофада жойлашган экран учун майдоннинг марказий M нуқтаси учун кўрсатилган; майдоннинг бошқа нуқталари учун 2ω -амалда ўша қийматга эга). S_1S_2 масофа кичик бўлишига, бинобарин, интерференцион полосалар кенг бўлишига эришиш мақсадида бипризманинг синдириш бурчаклари жуда кичик қилиб олинган; шу сабабли амалда интерференция апертураси устма-уст тушувчи дасталар апертурасидан фарқ қилмайди. Шунинг учун, худди бикўзгулар ҳолидагидек, бипризмали схема ҳосил қиласдиган интерференция майдони кичик бўлади.



4.8- расм. Ллойд кўзгуси.
Интерференция апертураси M нуқта учун 2ω га, M' нуқта учун $2\omega'$ га тенг. Кўзгу текислигидан узоқлашилган сари интерференция апертураси ортади.

в. Ллойд күзгуси (4.8-расм). Манбадан түппа-түғри келаётган даста билан күзгудан түғри бурчакка яқын бурчак остида қайтган даста интерференциялашади. Шундай қилиб, S манба вәүнинг күзгудаги S_1 мавхум тасвири когерент тұлқинлар манбалари бўлади.

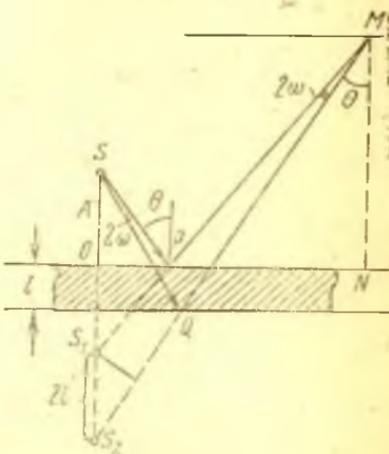
Френель схемаларидан фарқли равища, Ллойд схемасида 2ω интерференция апертураси интерференциянинг экраннинг қайси жойида текширилаётганига кўп боғлиқ бўлади. Бу жой майдон марказига (кўзгу текислигига) қанча яқын бўлса, 2ω шунча кичик бўлади (қ. 4.8-расм). Шунинг учун экраннинг кўзгу текислигига яқын нуқталари учун қиёсан кенг манбалардан фойдаланиш мумкин ва қурилмада етарлича ёруғлик кучи ҳосил қилинадиган бўлади (қ. 17-§); аммо бунда кўзгу текислигидан бирор масофада полосалар ёйилиб кетади.

г. Ёруғлик кучини оширадиган схема (Р. Поль) (4.9- расм). S манбадан келаётган ёруғлик юпқа ясси-параллел пластиинканинг (слюданинг юпқа япроги) икки сиртидан қайтади; пластиинканинг l қалинлиги $0,03—0,05$ мм дан ошмайди. Шундай қилиб, S нинг S_1 ва S_2 мавхум тасвиirlари когерент тұлқинлар манбай бўлади. Агар слюда ичидә синиш назарга олинмаса, $S_1S_2 = 2l$, $2\omega = \angle PSQ$ интерференция апертураси интерференцион майдон нуқтасига, яъни θ бўрчакка боғлиқ. Чизмадан (4.9- расм) 2ω ни топамиз:

$$2\omega = \angle PSQ = \frac{l}{A + K} \sin 2\theta,$$

бу ерда $A = SO$ — манбадан слюдагача бўлган масофа, $K = MN$ — слюдадан экрангача бўлган масофа.

l ($\approx 0,05$ мм) масофа $A + K$ (≈ 500 см) дан анча кичик бўлганлиги учун, ҳатто $\theta = 45^\circ$ бўлганда ҳам интерференция апертураси жуда кичик бўлади. Шунга мувофиқ манба ўлчамини катта қилиб (масалан, симоб лампа), бинобарин, катта ёруғлик оқими берадиган қилиб танлаб олиш мумкин. Шунинг учун бу схема ёритиш кучини ортиради ва осон демонстрация қилиниши мумкин. Интерференцион майдоннинг бурчакли ўлчами жуда катта. Бир неча квадрат сантиметр юзли слюда япрогидан фойдаланиб, чоғроқ симоб лампадан аудитория



4.9- расм. Кучли ёритадиган схема.

$\angle PSQ = 2\omega$ — узокдаги экраннинг M нуқтаси учун интерференция апертураси. l жуда кичик бўлганлиги учун Q деярли R нинг остида жойлашган.

шипи ва деворини эгалловчи ёрқин интерференцион манзара олиш мүмкін.

$A + K$ масофа анча катта (бир неча метр) бўлгани учун экранда жуда кенг интерференцион полосалар ҳосил бўлади. Ҳақиқатан ҳам (к. 15.5),

$$\beta = \frac{\lambda}{2w} = \frac{\lambda (A + K)}{l \sin 2\theta},$$

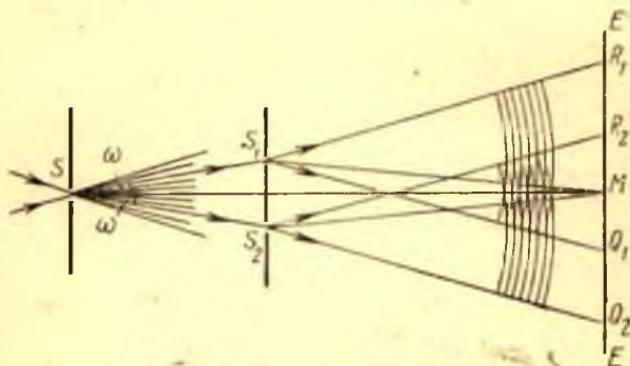
чунки учрашиш бурчаги

$$2w = \frac{l \sin 2\theta}{A + K},$$

буни чизмадан кўриш осон. $A + K = 5$ м деб ҳисоблаб $\theta = 45^\circ$ ва $\lambda = 5 \cdot 10^{-6}$ см учун $\beta = 5$ см әканини топамиз. Манбанинг ўлчами (≈ 10 мм) S_1S_2 масофадан ($\approx 0,1$ мм) анча катта, шунинг учун манбанинг тасвирлари деярли бутунлай устма-уст тушади, аммо бу ишга халақит бермайди, албатта.

д. Юнг схемаси. Юнг методида устма-уст тушувчи когерент тўлқинлар принципиал жиҳатдан бошқа йўл билан ҳосил қилинади (4.10-расм).

Ёрқин ёритилган S тирқиш ёруғлик манбаи бўлиб хизмат қиласди, унда ёруғлик тўлқини S_1 ва S_2 икки тор тирқишларга тушади, бинобарин, уларни айни бир тўлқин фронтининг турли қисмлари ёритади. S_1 ва S_2 кичик тешиклардан ўтган ёруғлик дасталари дифракция оқибатида кенгаяди ва қисман устма-уст тушиб, худди бошқа интерференцион схемалардаги сингари, интерференция ҳосил қиласди. Юнг схемасида $\omega = \angle S_1SS_2$ интерференция апертурасини S_1 ва S_2 тирқишлар орасидаги масофанинг S дан S_1S_2 гача масофага нисбати аниқлайди.



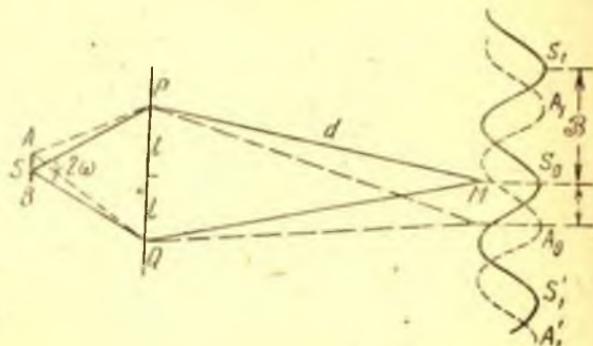
4.10- расм. Юнг схемаси.

$\angle S_1SS_2 = 2\omega$ — майдоннинг ҳар қандай нуқтаси учун интерференция апертураси; $\angle R_1S_1Q_1 = \angle R_2S_2Q_2 = 2\varphi$ — чексиз узоқдаги экран ҳоли учун устма-уст тушуъчи дасталар апертураси.

Юнг биринчи бўлиб (1802 й.) шу йўсинда амалга оширилган интерференция ҳодисасини кузатди* ва биринчи бўлиб амплитудалар қўшилиши принципини аниқ баён қилиб, интерференция ҳодисасининг сабабини кўрсатди. Бу тажрибанинг тарихий аҳамияти жуда катта. Бироқ бу тажриба талқин қилиш учун бирмунча қийинрок, чунки бу ҳолда тўлқиннинг икки қисми қайтиш ҳодисаси (бикўзг) ёки синиш ҳодисаси (бипризма) туфайли эмас, балки дифракция ҳодисаси сабабли учрашади. Бу тажриба дифракцияга бағишиланган бўлимда батафсил кўриб чиқилади.

17- §. Ёруғлик манбаи ўлчамларининг аҳамияти. Фазовий когерентлик

Барча амалий интерференцион схемаларда ёруғлик манбанинг ўлчамлари катта аҳамиятга эга эканлигини биз кўп марта таъкидлаган эдик. Агар манбанинг ўлчамлари ёруғликнинг тўлқин узунлигидан анча кичик бўлса, у ҳолда ҳамма вақт кескин интерференцион манзара ҳосил бўлади албатта, чунки манбанинг ҳар қандай нуқтасидан интерференцион майдоннинг бирор M нуқтасига келаётган ёруғликнинг йўл фарқи бир хил бўлади. Аммо амалда биз одатда ёруғлик тўлқини узунлигидан анча катта ўлчамли манбалар билан иш кўрамиз. Юқорида баён қилинганига мувофиқ, манбанинг бир нуқтаси тасвирлари бўлмиш мос нуқталардан чиқаётган тўлқинлар ўзаро интерференциялашади. Шунинг учун мос нуқталар орасидаги масофа билан таққосланадиган ўлчамли манбалар бўл-



4.11- рәсм. $2b \sin \omega = 1/4\lambda$
шартни чиқаришга доир.

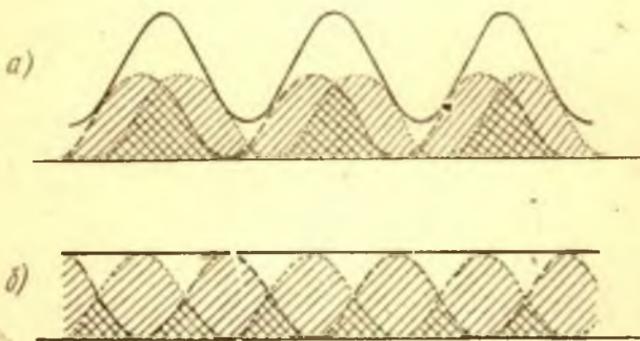
* Схемаси жиҳатидан бунга ўхшаш тажрибани 1665 йилда Гримальди қилиб кўрган, аммо у S тирқишиз ишлаб, миңба сифатида бевосита Қўёшдан фойдаланган. Ҳисобнинг кўрсатишича, бу шароитда тирқишлар орасидаги масофа Гримальди тажрибасидагича бўлганда интерференция ҳодисаси юз бермаслиги керак эди, чунки ёруғлик манбаи сифатида олинган Қўёшнинг бурчакли ўлчами катта ($1/2^{\circ}$ чамасида). Гримальди кузатган ёруғ ва қоронги полосалар, чамаси, контраст ҳодисалари (қ. 93- машқ) туфайли ҳосил бўлган бўлса керак.

ган ҳолда аслида күп жуфт когерент манбалар ҳиссил қилган күп интерференцион манзаралар устма-уст тушади. Бу манзаралар бир-бирига нисбатан силжиган, сқибатда, натижавий манзара бирмунча ёйилган бўлади ва манбаларнинг кенглиги катта бўлганда интерференцион манзара амалда кузатилмай қолади.

4.11-расмда тасвирланган умумий интерференцион схемага асосланиб ва манбанинг $2b$ кенглиги билан 2ω интерференция апертураси орасидаги муносабатдан фойдаланиб, манба ўлчамларининг интерференцион манзара кескинлигига кўрсатадиган таъсирини миқдорий равишда ифодалаш мумкин.

AB — кенглиги $2b$ бўлган ўлчами манба бўлсин. Узоқдаги экранда S нуқтадан (манба ўртасидан) ҳосил бўлган интерференцион максимумлар S_0, S_1, S_1' ва ҳоказо нуқталарда жойлашиб, кенглиги \mathcal{B} бўлган полосалар ҳосил килади. Манбанинг четидан (масалан, A нуқтадан) ҳосил бўлган интерференцион максимумлар A_0, A_1, A_1' ва ҳоказо нуқталарда жойлешиб, улар манбағинг ўлчамларига ва схема параметрларига боғлиқ бўлган $S_0 A_0$ катталикка силжиган бўлади. Бу силжиш $S_0 A_0 = SA \frac{PM}{SP}$. Илгаригиларга ўхшаш,

$SA = b, PQ = 2l, PM = d$ белгилар киритиб, $S_0 A_0 = b \frac{d}{l \sin \omega} = b \frac{d}{l} \sin \omega$ эканини топамиз. $2l$ масофа анча катта бўлганлиги учун полосанинг \mathcal{B} кенглигини ҳисоблашда (15.2) формуладан эмас, балки (15.1) формуладан фойдаланиш керак. Манзара марказидан узоқлашган сари d нинг бир оз ўзгариши туфайли полоса кенглиги бир



4.12- расм. Бир-бирига нисбатан силжиган интерференцион манзараларининг устла-уст тушади.

Штрих ва нуқтавий пунктрга ҷузъклар ёлан беринчи ва иккичи интерференции манзараларга мос келуёчи этири ҷузъклар кўрсатилган; туташ этири ҷузък изтижай манзарага мос келади; $a - \frac{1}{4}$ полоса қадар силжиш, ҳали ганик максимумлар ва минимумлар кузатилади; $b - \frac{1}{2}$, полоса қадар силжиш, текис ёритилганлик.

оз ўзгарса-да, аммо бу ўзгариш катта эмас ва уни ҳисобға олмаса ҳам бұлади. Демак, полоса кенглигі $\mathcal{B} = \frac{d}{2l} \lambda$.

Агар бир полосалар (S дан ҳосил бўлган полосалар) системаси нинг иккинчисига (A дан ҳосил бўлган полосаларга) нисбатан силжиши полоса кенглигининг ярмиға етса ($S_0 A_0 = 1/2 \mathcal{B}$), у ҳолда манбанинг бир ярмидан ҳосил бўлган интерференцион манзара иккинчи ярмидан ҳосил бўлган манзарани бутунлай чаплаштириб қисбади ва интерференция кузатилмайди. Силжиш қиймати каттароқ бўлганда ($S_0 A_0 > 1/2 \mathcal{B}$) максимумлар яна кўринади. $S_0 A_0 = \mathcal{B}$ бўлганда (максимумлар устма-уст тушганда) улар яна равшанлашади, лекин бу ҳолда умумий ёруғ фон кучаяди, манзара камроқ контрастли бўлиб қолади ва манбанинг кенглигига янада ошганда интерференцион манзара аста-секин йўқолади.

(15.3) формуладан фойдаланиб, интерференциян манзара контрастлигининг манба кенглигига ошган сари ўзгаришини миқдорий жиҳатдан ҳисоблаш мумкин (қ. 43-машқ).

Агар $S_0 A_0$ силжиши полоса кенглигининг таҳминан $1/4$ улушидан ошмаса ($S_0 A_0 < 1/4 \mathcal{B}$), у ҳолда интерференцион манзара етарлича кескин бўлиб қолаверади (4.12- а, б расм). Демак, кенг манбадан ҳосил бўладиган интерференцияни яхши кузатиш шартини $b \frac{d}{l} \sin \omega \leqslant \frac{1}{4} \lambda$

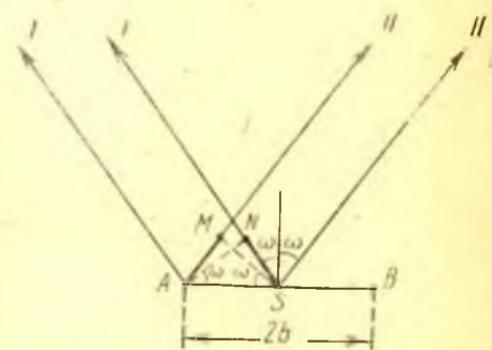
$\leqslant 1/4 \frac{d}{2l} \lambda$ ёки

$$2b \sin \omega \leqslant 1/4 \lambda \quad (17.1)$$

кўринишида ёзиш мумкин.

Бу шарт тақрибий характерда бўлишига қарамасдан, уни манбанинг рухсат этилган ўлчамларини ҳисоблашда асос қилиб олиш мумкин.

(17.1) муносабатнинг муҳимлиги туфайли, уни яна битта бир мунча умумийроқ усул билан тақрибан асослаш мумкинлигини кўрсатамиз. Кенг (2b) манбадан ҳосил бўлган интерференцияни чизмада (4.13-расм) кўрсатилмаган интерферометр ёрдамида кузатайлик. Интерферометрнинг иккى елкаси орқали ўтган I ва II нурлар 2 ω га teng интерференция апертурасини аниқлайди. Масалан, S нуктадан (манбанинг ўртасидан) чиққан нурлар экраннинг қандайдир бир нуктасида максимум ҳосил қилган бўлсин. Манбанинг четки А нуктасидан эк-



4.13- расм. $2b \sin \omega = 1/4 \lambda$ шартини чиқаришга доир.

раннинг ўша нүқтасига келәётган нурлар ($MA + SN$) га тенг құшымча йўл фарқига эга бўлади, чунки $A II$ нур йўли $S II$ нурнидан MA қадар ортиқ, $A I$ нур йўли $S I$ нурнидан SN қадар кам бўлади. $MA - SN = b \sin \omega$. Шундай қилиб, A нүқтадан экраннынг қаралаётган нүқтасигача құшымча йўл фарқи $2b \sin \omega$ бўлади. Агар $2b \sin \omega < \frac{1}{4}\lambda$ бўлса, у ҳолда интерференцион манзара ҳали унча бузилмаган бўлади. A ва S га нисбатан айтилган гаплар манбанинг ўнг ва чап қисмининг орасидаги масофа b га тенг бўлган ҳар қандай нүқталари жуфти учун ҳам тўғридир.

Демак, интерференция апертураси ва кенг манба ўлчамларини боғловчи $2b \sin \omega < \frac{1}{4}\lambda$ шарт бажарилганда интерференцион манзара равшан бўлиб кўриниши мумкин. Апертура 180° ($\omega = 90^\circ$) бўлган, яъни интерференциялашувчи нурлар тахминан қарама-қарши йўналишларда бораётган хусусий ҳолда манба ўлчами тўлқин узунлигининг $\frac{1}{4}$ улушидан кичик бўлиши керак.

4.14- расмда тасвирланган бу ҳолни бевосита ҳисоб қилиш осон. Манбанинг ўртасидан (S нүқтадан) ва бирор четидан (масалан, A нүқтадан) чиқаётган нурлар узоқдаги экраннынг бирор нүқтасига $A_1S_1 + A_2S_2 = 2b$ йўл фарқи билан етиб келади. Агар $2b = \frac{1}{2}\lambda$ бўлса, у ҳолда S нүқтадан ҳосил бўлган максимумлар A нүқтадан ҳосил бўлган минимумлар устига тушади; AB манбанинг чап ва ўнг яримларининг мос нүқталари жуфти учун ҳам худди шундай бўлади. Шундай қилиб, $2b = \frac{1}{2}\lambda$ бўлганда манбанинг бир ярмидан ҳосил бўлган интерференцион манзарани иккинчи ярмидан ҳосил бўлган манзара суркаштиради. Констрастлик яхши бўлиб туриши учун $2b$ кенглик $\frac{1}{4}\lambda$ дан ошмаслиги керак, яъни (17.1) шартга мувофиқ $\omega = 90^\circ$ бўлганда $2b = \frac{1}{4}\lambda$.

Ёруғликтин турли манбаларидан юқори даражада кўринувчан (контрастли) интерференцион манзаралар ҳосил қилиш имконияти масаласини юқоридагидан бошқачароқ нүқтаи назардан ҳам текшириш мумкин.

Масаланинг янгича қўйилишини бирданнiga конкретлаштириш учун Юнгнинг интерференцион тажрибаси схемасига мурожаат қиласайлик (қ. 4.10- расм). Тажриба S тирқишли биринчи экраннисиз ўтказиляпти, ёруғлик манбай эса S_1 , ва S_2 тирқишли экранни бевосита ёритяпти, деб фараэ қиласиз.

Агар ёруғликтин нүқтавий манбай тирқишли экрандан узоқда жойлашган бўлса, у ҳолда интерференцион қурилмада кириш тирқиши бўлмаганлигидан интерференцион манзаранинг кўринувчанилиги камаймайди. Ҳақиқатан ҳам, бу ҳолда нүқтавий манбадан чиқаётган ёруғлик тўлқинларининг ясси тўлқин фронти иккала S_1 ва S_2 тирқишига етиб боради. Бунинг оқибатида S_1 ва S_2 тирқишиларга етган тўлқин фронти қисмларида тебранишлар амплитудалари тенг бўлади ва шу қисмлардаги тебранишлар *когерент* тебранишлар бўлади. Ёруғликтин нүқтавий манбани албатта тир-

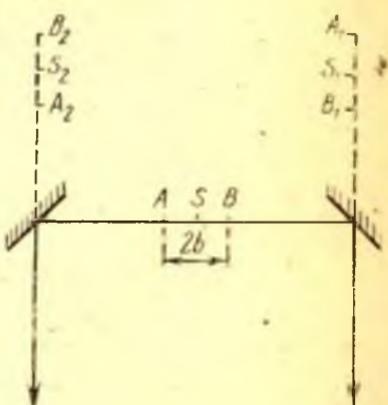
қишили экран сиртига $S_1 S_2$ кесма ўтказилган нормал устига жойлаштириш ҳам керак бўлмай қолади. Агар ҳатто нуқтавий манба тирқишиларга нисбатан носимметрик жойлашган бўлса ҳам, улар ёритилишининг когерентлиги бузилмайди. S_1 ва S_2 тирқишилар яқинида ёруғлик тебранишлари бир хил фаза билан эмас, лекин ўзгармас фазалар фарқи билан юз бераб туради, бу ҳол иккала тирқиши ёритилишининг когерентлиги шартига зид бўлмайди.

Нуқтавий ёруғлик манбанинг S_1 ва S_2 тирқишиларга нисбатан носимметрик жойлашганинг ягона оқибати экранда кузатилётган интерференцион манзаранинг мос силжишидир. Интерференцион манзаранинг кўринувчанини камаймайди, лекин у $S_1 S_2$ кесма ўтасига нисбатан носимметрик жойлашади, буни нолинчи тартибли марказий интерференцион полоса ҳам рангиз бўладиган оқ ёруғлик интерференциясини кузатишда осон пайқаш мумкин.

Худди шунингдек, интерференцион манзаранинг кўринувчанини тирқишилар орасидаги масофанинг ўзгариши таъсир қилимайди, лекин бунда манзаранинг фазовий даври (интерференцион полосалар орасидаги масофа), албатта, тирқишилар орасидаги масофага тескари пропорционал ўзгаради. Энди S_1 ва S_2 тирқишили экранга нуқтавий манба юбораётган даста эмас, балки турли нуқталаридағи тебранишлар ўзаро роса когерент бўлмаган даста тушаётган бўлсин. Масалан, кенг ёруғлик манбайдан фойдаланганда экранни мана шундай қисман когерент ёритиш мумкин. S_1 ва S_2 тирқишилар орқали тарқалаётган ёруғлик дасталари ҳам бутунлай когерент бўлмайди, бу эса тирқишилар орқасида жойлашган экранда кузатиладиган интерференцион манзаранинг кўринувчанини камайтиради.

Бу ҳол худди таркибиға когерент бўлмаган ёруғлик ҳиссаси қўшилган тенг интенсивликли ёруғлик дасталарининг юқорида кўриб ўтилган интерференцияси ҳолига ўхшайди. 13-§ да интерференцион манзаранинг V кўринувчанилиги интерференциялашувчи ёруғлик дасталари таркибиға кирган когерент ёруғликнинг ү ҳиссасига тенг бўлиши кўрсатилган эди (қ. (13.6)).

Шундай қилиб, Юнг схемаси бўйича ўтказилган интерференцион тажриба S_1 ва S_2 тирқишиларга етиб келувчи ёруғлик дастаси кесимидағи тебранишлар ўзаро қанчалик когерент эканлигини аниқлаш имкониятини берар экан. S_1 ва S_2



4.14- расм. Агар манбанинг кенглиги $2b \ll \frac{1}{4}\lambda$ бўлса, 180° га яқин бурчак остида интерференция бўлиши мумкин.

тирқишилар орасидаги масофани ўзгартириб ва айни вақтда улар орқасида жойлашган экранда интерференцион манзара кўринувчанлигини ўлчаб, тирқишли экранни ёритувчи ёруғлик дастаси кесими нинг бутун юзида тебранишлар когерентлигини текшириш мумкин. Ёруғлик дастасининг *у тарқаладиган йўналишига перпендикуляр* бўлган кесимида бундай текшириш натижаларини миқдорий жиҳатдан характерлаш учун *фазовий когерентлик* тушунчаси киритилади.

Юнг схемасида интерференцион манзара кўринувчанлигини S_1 ва S_2 тирқишилар орасидаги масофага боғлиқ равишда аниқлашнинг миқдорий натижалари бу тирқишиларни ёритувчи ёруғлик дастаси кўндаланг кесимининг диаметларидан бири бўйлаб фазовий когерентликни аниқлаш имконини беради. Шунга ўхшашиб ўлчашларни S_1 ва S_2 тирқишиларнинг бошқача жойлашганида бажариб ва уларни ёруғлик дастасининг бошқа диаметри бўйлаб силжитиб, дастанинг бошқа диаметри бўйлаб фазовий когерентликни аниқлаш мумкин ва ҳоказо.

Агар қўлланаётган ёруғлик дастасини нуқтавий ёруғлик манбай чиқараётган бўлса, у ҳолда фазовий когерентлик ёруғлик дастасининг бутун кесими бўйича бир хил бўлади ва бирга тенг бўлади, бу эса, албатта, монохроматик ёруғликдан фойдаланиш шароитида интерференцион манзаранинг кўринувчанлиги максимал бўлишига мос келади.

Агар ёруғлик дастасини S_1 ва S_2 тирқишиларга нисбатан симметрик жойлашган кенг ёритгич жисем, масалан, диск чиқараётган бўлса, у ҳолда бу ёруғлик дастасининг кесими бўйича фазовий когерентликни текширишнинг сифат натижасини олдиндан айтиш қийин эмас. Равшанки, фазовий когерентлик даста кесимининг маркази яқинида максимал бўлади. Бундан ташқари S_1 ва S_2 тирқишли экран текислигидан диск узоқлашгани сари ёруғлик дастасининг фазовий когерентлиги ошиб боради.

Баён қилинган тасаввурлар соҳасида ва фазовий когерентлик тушунчасидан фойдаланган ҳолда Юнгнинг интерференцион тажрибасининг традицион амалга оширилишида S кириш тирқишининг роли қўйидагидан иборат. Бундай тирқишиларни ёки унинг кенглиги анча катта бўлганда S_1 ва S_2 тирқишиларни ёритувчи ёруғлик дасталари фазовий когерент бўлмайди, бунинг оқибатида интерференцион манзара кўринувчанлиги нолга айланади.

S_1 , S_2 тирқишилар орқали ўтадиган ёруғлик тўлқинларининг қисман когерентлиги тушунчасига асосланиб юритилган мулоҳазалар, ўз-ўзидан маълумки, параграф бошида тилга олинган уша ҳодисаларни—ёруғлик манбанинг бурчакли ўлчамлари ошган сари интерференцион полосалар кўринувчанлигининг камайишини изоҳлаб беради. Тафовут фақат мулоҳаза юритиш усулидадир. Параграф бошида кенг ёруғлик манбанинг кичик элементидан чиқ-

қан ёруғлик ҳосил қылган интерференцион манзара топилган ва бу манбанинг турли қисмларидан келган ёруғлик ҳосил қылган интерференцион манзарапар интенсивликлари йиғиб чиқилган эди; таҳлил қилишнинг бу усулида натижавий манзарада полосалар кўринувчанлиги манбанинг турли қисмларига тегишли полосалар вазиятининг турлича бўлиши оқибатида камайган эди. Иккинчи усулда S_1 ва S_2 тирқишиларда юз берадётган ва бутун кенг ёруғлик манбанинг нурланишидан ҳосил бўлган ёруғлик тебранишлари дастлаб кўриб чиқлади. Бу тебранишлар тўла когерент эмас экан ва полосалар кўринувчанлиги камайиши S_1 ва S_2 , даги тебранишларнинг бу қисман когерентлигининг намоён бўлишидир деб талқин этилади. Айтилгандан равшанки, интерференцион полосалар кўринувчанлиги камайишининг дастлабки сабаби ёруғлик манбаи бурчакли ўлчамининг чеклилиги бўлади ва мулоҳаза юритишнинг таққосланаётган икки усули бир-биридан фақат манбанинг турли қисмлари таъсиirlари. қайси босқичда йиғилиши билан фарқ қиласи: биринчи усулда бу таъсиirlар охирги босқичда, яъни интерференцион манзарада йиғилади, иккинчи усулда эса оралиқ босқичда, S_1 ва S_2 тирқишилар жойлашган текисликда йиғилади.

Ёруғликнинг лазерли манбаларининг хусусиятларидан бири улар нурлантираётган ёруғлик дасталари кесимида ёруғлик тебранишлари фазовий когерентлигининг юқори бўлишидир. Лазердан чиқаётган ёруғлик дастаси билан ишлаганда Юнг тажрибасини интерференцион схемада кириш тирқишисиз амалга ошириш мумкинligини қўйида кўрамиз. Маълум бўлишича, лазернинг маҳсус ишлаш режимида интерференцион манзара кўринувчанлигини камайтирган ҳолда S_1 ва S_2 тирқишиларни лазер дастаси кесими четларигача суриш мумкин, лекин бунда фазовий давр камаяди.

18-§. Кўндаланг тўлқинлар интерференциясида қутбланишнинг роли

13-§ да кўрсатилганидек, интерференциялашувчи иккала тебраниш ҳам бир хил йўналишга эга, деб фараз қилинган эди. *Бўйлама тўлқинлар* (масалан, ҳаводаги товуш тўлқинлари) билан иш кўрилган ҳолда тўлқинларнинг тарқалиш йўналишлари бир хил бўлса, тебранишлар йўналишлари ҳам бир хил бўлади. Тўлқинлар *кўндаланг* (масалан, ёруғлик тўлқинлари) тўлқинлар бўлган ҳолда икки тўлқиннинг тарқалиш йўналиши бир хил бўлганда улардаги тебранишлар йўналишлари бир хил бўлmasлиги мумкин. Ҳақиқатан ҳам, кўндаланг тўлқинда тарқалиш йўналишига перпендикуляр бўлган *ҳар қандай* йўналишида тебраниш бўлиши мумкин.

Олдинги текширишда кўрилган ғалаёнларни интерференциялашувчи тўлқинларнинг тарқалиш йўналишига перпендикуляр бўлган s_1 ва s_2 векторлар кўринишида ифодалаб, ёруғлик тўлқин-

ларининг кўндаланглигини эътиборга олиш мумкин. Кузатиш нуқтасидаги натижавий s фалаён бундай ёзилади:

$$s = s_1 + s_2$$

ва у ҳолда кузатиш нуқтасидаги интенсивлик

$$I \sim s^2 = s_1^2 + s_2^2 + 2s_1s_2.$$

Равшанки, интерференцион ҳодисалар бу муносабатдаги $2s_1s_2$ ҳад билан тавсифланади. Демак, қутбланган ёруғлик тебранишлари интерференциясини амалга ошириш учун s_1 ва s_2 тебраниш йўналишлари ўзаро перпендикуляр бўлмаган икки ёруғлик нурини учраштириш зарур. Агар s_1 ва s_2 векторлар ўзаро перпендикуляр бўлса, у ҳолда интерференция юз бермайди ва ёруғлик нурлари устма-уст тушган соҳа текис ёритилган бўлади. Интерференциялашувчи тўлқинлар бир хил қутбланган, яъни s_1 ва s_2 векторлар параллел бўлган ҳолда полосалар кўринувчанлигининг қиймати максимал бўлади. Шундай қилиб, қутбланган ёруғлик тўлқинларининг интерференцияси уларнинг амплитуда ва фазаларига-гина эмас, балки қутбланиш ҳолатига ҳам боғлиқ.

Таркибида барча йўналишли кўндаланг тебранишлар бўлган табиий ёруғлик интерференциясини ҳам кузатиш мумкин ва одатда тажрибада айни ўша табиий ёруғликнинг когерент дасталари интерференцияси юз беради. Бу масалани ойдинлаштириш учун табиий ёруғликнинг интерференциялашувчи дасталаридан ҳар бирини ортогонал қутбланган ва бир-бири билан ҳеч қандай муайян фазавий муносабатлар орқали боғланмаган икки тўлқин суперпозицияси кўринишида тасвирлаймиз. Дасталарнинг когерентлик шарти бир хил қутбланган тўлқинларнинг бошланғич фазалари teng бўлишини билдиради. Шунинг учун табиий ёруғликнинг икки когерент дастаси устма-уст тушган фазода устма-уст тушадиган иккита мустақил интерференцион манзара ҳосил бўлади; бу манзара бир хил қутбланган икки жуфт тўлқинларга мос келади.

14-ѓ да баён қилинганига ўхшаш, муҳитдаги атомларнинг ёруғлик чиқариш процесси ҳақидаги элементар мулоҳазалар ёрдамида ҳам ҳозиргина чиқарилган хулосага кела оламиз. Бирор атом юборган ёруғлик қутбланган ёруғликдир, аммо турли атомлар юборган ёруғлик турлича қутбланган бўлади. Шунинг учун биз кузатадиган жуда кўп атомлар нурланиши таркибида мумкин бўлган барча йўналишлар бўйича тебранишлар бўлади, яъни бу нурланиш табиий ёруғликдир. Бундан ташқари, ҳар бир атом ёруғлик чиқара бошлаб қисоқа вақтдан сўнг ёруғлик чиқармай қўяди, кейин янги тебраниш йўналиши ва янги бошланғич фаза билан яна ёруғлик чиқара бошлайди. Бироқ, бир тўлқинни иккига ажратишдан иборат бўлган Френель усули бу ерда ҳам ёрдамга келади. Интегрено тажрибаларда бир атомнинг ўзи деярли бир вақтда юбораётган тўлқинларни, яъни бошланғич фазаси ва тебраниш йўналиши бир хил

бўлган тўлқинларни учраширамиз. Шундай қилиб, турли йўналишили қутбланган тўлқинлар аралашмасидан иборат табиий ёруғликда интерференцияни кузатиш мумкин экан, чунки интерференция қутбланган айни бир тўлқиннинг икки қисми орасида юз беради.

Кутбланган нурлар интерференцияси масаласига биз XVIII бўбода яна қайтамиз.

19-§. Тўлқинлар интерференцияси ҳодисаларида кўринма парадокслар

Икки когерент ёруғлик манбаи, масалан, манба билан унинг кўзгудаги тасвири бўлган ҳолда атрофдаги фазода $a_1 + a_2$ дан $a_1 - a_2$ гача турли қийматли амплитудалар тақсимоти мавжуд бўлади. Иккала манба ҳосил қиласидаги амплитудалар teng ($a_1 = a_2 = a$) бўлган хусусий ҳолда натижавий тёбраниш амплитудаси ноль ва $2a$ дан иборат икки чегаравий қиймат орасида, мос интенсивликлар ноль ва $4a^2$ орасида бўлади.

Интерференцион манзараларда кузатиладиган ёритилганлик максимумлари ва минимумлари, умуман айтганда, нур энергиясининг қандайдир бошқа тур энергияга айланиши билан боғланган эмас, яъни минимумлар жойларида ёруғлик энергияси энергиянинг бошқа турига масалан, иссиқликка айланмайди. Бунда ёруғлик оқимининг тақсимотигина ўзгаради, холос, оқибатда бир жойлардаги ёритилганлик максимумларини бошқа жойлардаги минимумлар компенсациялайди. Агар манбани ва кўзгуни ўраб олган ёпиқ сирт орқали ўтувчи энергияни, кейин эса шу сирт орқали кўзгу бўлмаганда ўтувчи энергияни ҳисоблаб чиқилса, иккала ҳолда ҳам энергиялар teng бўлиб чиқади. Шундай қилиб, албатта, энергиянинг сақланиш қонуни билан ҳеч қандай зиддият йўқ.

Аммо анча мураккаброқ ҳолларни тасаввур қилиш мумкин. Икки когерент манба орасидаги масофа $1'2\lambda$ дан кичик, яъни $S_1S_2 = 2l < 1/2\lambda$ деб фараз қиласилек. 4.1-расмдан осон кўринишича, бу ҳолда интенсивлик нолга teng бўлган нуқталарни топа олмаймиз: ҳақиқатан ҳам, $d_1 - d_2$ айрма ҳамма вақт $2l$ дан кичик ва бинобарин, $\frac{1}{2}\lambda$ дан кичик, яъни натижавий тёбраниш амплитудасининг нолга айланиш шарти ҳеч қаерда бажарилмайди. Иккинчи томондан, OO' чизиқнинг барча нуқталари учун максимумлик шарти бажарилади, яъни бу чизиқнинг барча нуқталарида интенсивлик $4a^2$ ga teng бўлади. Шу содда мулоҳазанинг ўзидан бу ҳолда минимумлар билан максимумларнинг ўзаро компенсацияси масаласи унча содда эмаслиги кўринади. Ҳақиқатан ҳам, ҳисобларнинг кўрсатишича, бу ҳолда иккала когерент манбани ўраб турган ёпиқ сирт орқали бирлик вақт ичida оқиб ўтувчи умумий энергия когерент бўлмаган манбалар ҳолидагидан каттароқ. Бу ерда, албатта, энергиянинг сақланиш қонуни бузилмайди. Бир жуфт когерент манбанинг бир-бирига кўрсатадиган таъсири туфайли улар бирлик вақтда нурлантирадиган энергиянинг ҳақиқий ортишини кўрамиз. Бу

энергия манбаларни таъминловчи запаслардан слинади. Агар бу запаслар чекли бўлса, равшанки, улар ҳозир айтиб ўтилган ўзаро таъсир оқибатида анча қисқа муддатда сарфланиб бўлади ва манбалар ўз ишини илгари тугаллайди (сўниш ортади).

Бундай ҳолларни айниқса узунлиги катта бўлган радиотўлқинлар билан амалга ошириш осон, бунда шундай тўлқинларнинг икки манбани (антенналарни) ярим тўлқин узунлиқдан кичик масофада жойлаштириш қийин эмас. Шундай типдаги қурилмалар антенна-нинг нурлантириш таъсирини яхшилайди ва, бундан ҳашқари, нурланиш максимумини муайян йўналишда юбориш имконини беради (йўналтирилган таъсир). Улардан практикада кўп фойдаланилади.

20-§. Оптик йўл узунлиги. Оптик системаларнинг таутохронизми

Ёруғлик интерференциясининг бу босбда таҳлил қилинган ҳоллари бу ҳодисани маҳсус қилиб кўриладиган тажрибаларда кузатиш имконини беради. Аммо интерференцияси кузатиладиган икки ёки бир қанча когерент тўлқинлар амалда ҳар қандай оптик процессда учрашади. Ҳар қандай модда орқали ёруғлик тарқалиши, икки муҳит чегарасида ёргуларни синиши, унинг қайтиши ва ҳоказолар шу турдаги процессларидир. Моддада ёруғлик тарқалётганда модда таркибидаги электронларга (ва ионларга) ёруғликнинг электромагнитик тўлқини таъсир қиласи. Ёруғлик тўлқини таъсирида бу зарядли зарралар тебрана бошлайди ва тушаётган тўлқиннидек даврли иккиламчи электромагнитик тўлқинлар чиқара бошлайди. Қўшни зарядлар айни бир ёруғлик тўлқини таъсирида ҳаракат қилаётганлиги туфайли, иккиламчи тўлқинлар фазалари бўйича ўзаро боғланган, яъни *когерент* тўлқинлар бўлади. Улар ўзаро интерференциялашади ва бу интерференция ёргуларни қайтиши, синиши, дисперсияси, сочилиши ва шу каби ҳодисаларини изоҳлаш имконини беради. Айтиб ўтилган ҳодисалар сабабини бу нуқтаи назардан изоҳлаш билан келгусида танишамиз. Бу параграфда эса тавсифланган ҳодисалар туркумининг бир хусусий ҳоли устида тўхтаб ўтамиш.

Даставвал шуни қайд қиласи, агар вакуумда тўлқин тезлиги c ва тўлқин узунлиги λ_0 бўлса, у ҳолда синдириш кўрсаткичи n бўлган муҳитда тезлик $v = c/n$ ва тулқин узунлик $\lambda = \lambda_0/n$ бўлади. Шунга мувофиқ, агар тулқин бир (n_1) муҳитда d_1 йўл, иккичи (n_2) муҳитда d_2 йўл ўтса, у ҳолда пайдо бўладиган Ψ фазалар фарқи бундай ифодаланади:

$$\Psi = 2\pi (d_2/\lambda_2 - d_1/\lambda_1) = 2\pi (n_2 d_2 - n_1 d_1)/\lambda_0.$$

Синдириш кўрсаткичининг йўл узунлигига кўпайтмаси йўлнинг оптик узунлиги дейилади; $n_1 d_1 = (d_1)$ белги киритиб, фазалар фарқи ифодасини

$$\psi = 2\pi \frac{(d_2) - (d_1)}{\lambda_0} \quad (20.1)$$

күрнишда ёза оламиз.

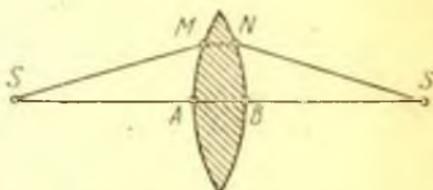
Агар $(d_1) = (d_2)$ бўлса, у ҳолда $\psi = 0$, шундай қилиб, агар икки ёруғлик нури йўлларининг оптик узунликлари ўзаро тенг бўлса, у ҳолда бу йўллар оптик жиҳатдан бир-бирига эквивалент, яъни ҳеч қандай фазалар фарқи қўшмайди. Бундай йўллар *таутохрон* йўллар, яъни вақт бўйича бир хил бўлган йўллар дейилади, чунки геометрик узунлиги тенг бўлмаган бу йўлларни ёруғлик бир хил вақтда босиб ўтади. Жумладан, бирор оптик система, масалан, линза орқали ўтиб, S манбанинг S' тасвирини ҳосил қилаётган нурларнинг барча йўллари таутохронизм шартини қаноатлантиради. Ҳақиқатан ҳам, агар айрим нурлар таутохрон нурлар бўлмаганда эди, у ҳолда ёруғлик тўлқинининг турли йўллар бўйича тарқалаётган қисмлари бирор фазалар фарқига эга бўлар ва S' да учрашганда бир-бирини сусайтирган бўлар эди.

S манбанинг тасвири бўлган S' нуқтада интенсив максимум ҳосил бўлишига S' нуқтага таутохрон йўллар бўйлаб фазалар фарқсиз келган айрим тўлқин қисмларининг бир-бирини кучайтириши сабаб бўлади. S дан фазонинг ҳар қандай бошқа нуқтасига бориладиган йўллар оптик жиҳатдан тенг бўлмайди ва S' дан бошқа ҳамма нуқталарда ўзаро интерференция туфайли ёруғлик сусайди. Шундай қилиб, линзада тасвир ҳосил қилиш *интерференцион эфектидир*. Бинобарин, линзанинг тасвир ҳосил қилувчи нурлар орасида йўл фарқи киритмаслигини кўриб турибиз. Бу хулоса манба *тасвирини* ҳосил қилувчи ҳар қандай оптик система-га ҳам таалукли.

Линзанинг ўртаси ва чети орқали ўтиб бораётган нурлар йўли қандай қилиб таутохрон йўл бўлиши 4.15-расмда тушунтирилган. Гарчи геометрик жиҳатдан $SABS'$ йўл $SMNS'$ йўлдан қисқа бўлса-да, йўлнинг линза ичида ўтиладиган қисми мос равишда катта ($AB > MN$) бўлади. Линза материалида ёруғлик тезлиги ҳаводагидан кичик бўлгани учун йўлнинг AB қисмидаги кечикиш SM ва NS' қисмларига нисбатан SA ва BS' қисмларда ўзишни компенсация қиласи. Таутохронизм шарти қўйидагидир:

$$SA + n AB + BS' = SM + nMN + NS',$$

бунда $n = n_2/n_1$ — линза материалининг нисбий синдириш кўрсаткичи.



4.15- расм. Линзанинг таутохронизми.

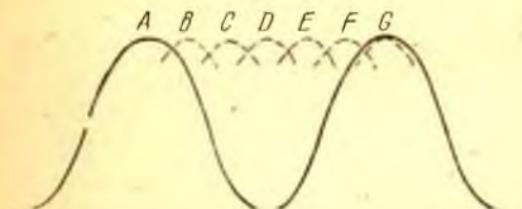
21-§. Монокроматик бўлмаган ёруғлик дасталарининг интерференцияси

15. § да айтиб ўтилганидек, монокроматик бўлмаган ёруғлик интерференциясида турли λ ларга тегишли максимум ва минимумлар тўпламидан иборат мураккаб манзара ҳосил бўлади. Агар λ мумкин бўлган барча қийматларга эга бўлса, у ҳолда $h = mD \lambda / 2l$ формулага мувофиқ, экраннинг ҳар қандай (h) нуқтасига мазкур тўлқин узунликли ёруғликнинг интенсивлиги кўпроқ ёки камроқ тўғри келади. Бинобарин, экраннинг ҳар қандай қисмida анчагина ёритилганик бор. Агар манба чиқараётган турли узунликдаги тўлқинлар интенсивлиги бир хил бўлганида ва қабул қилувчи асбоб (масалан, идеал панхроматик фотопластинка) барча тўлқин узунликларга бир хил сезир бўлса эди, у ҳолда интерференцион манзаранинг ҳеч қандай изици топа олмас эдик.

Интерференцион манзарани кузатиш мумкин бўлиши учун тўлқин узунликлар соҳаси чекланган бўлиши ҳамда λ ва $\lambda + \Delta\lambda$ орасидаги бирор спектрал интервалдан ташқари чиқмаслиги зарур. $h = mD \lambda / 2l$ формуладан фойдаланиб, $\Delta\lambda$ ни топиш осон. Ҳақиқатан ҳам, агар $(\lambda + \Delta\lambda)$ га оид m -тартибли максимум λ га оид $(m+1)$ -тартибли максимум билан устма-уст гушса, у ҳолда интерференция кузатилмайди. Бу шароитда қўшни максимумлар орасидаги бутун оралиқ берилган спектрал интервалдаги фарқи билинмайдиган тўлқин узунликларга оид максимумлар билан тўлган бўлади (4.16-расм). Интерференцион манзаранинг кузатилмаслик шарти: $(m+1)\lambda = m(\lambda + \Delta\lambda)$, яъни $\Delta\lambda = \lambda/m$, бунда m — бутун сон. $\Delta\lambda$ ва λ нинг берилган қийматларида интерференцион манзаранинг кўринувчанлиги юқори бўлиши учун $m = \lambda / \Delta\lambda$ дан анча кичик

тартибли интерференциян олосаларни кузатиш билан чекланилади.*

Бошқача айтганда, кузатила оладиган интерференция тартиби (m) қанча юқори бўлса, интерференцияни ҳали кузатиш имконини берадиган спектрал интервал шунча тарроқ бўлиши керак. Аксинча, ёруғликнинг монокроматиклиги қанча паст бўлса,



4.16-расм. Монокроматик бўлмаган нурлар интерференцияси максимумларининг тақсимоти.

Туташ эгри чизик λ тўлқин узунлик учун ёритилганик тақсимоти, бунда A максимум — m -тартибли максимум, G эса $(m+1)$ -тартибли максимум, B, C, D, \dots (максимумлар) — $\lambda < \lambda < \lambda + \Delta\lambda$ интервалдаги тўлқин узунликлар учун m -тартибли максимумлар.

* Аммо интерференцион манзаранинг кўринувчанлиги фойдаланилаётган спектрал интервалда энергия тасимоти қонунига кўп боғлиқ. Баён этилган ҳисоб кенгайгани спектрал чизикка тегишли.

ҳали кузатилиши мумкин бўлган интерференция тартиблари шунча паст бўлади.

Ёруғликни ёруғлик фильтри ёки спектрал аппарат ёрдамида монохроматиклаш мумкин. Бунда, албатта, монохроматиковчи мосламанинг интерферометр олдида ёки орқасида туришининг фарқи йўқ. Биринчи ҳолда интерференцияланувчи ёруғликнинг $\Delta \lambda$ спектрал интервалини камайтирамиз. Иккинчи ҳолда халақит берувчи тўлқинларни олинган интерференцион манзарадан монохроматор ёрдамида йўқотамиз, бинобарин, қабул қилгичга (кўзга, фотопластинкага) энди соддалашган ва фарқланадиган интерференцион манзара тушади. Шундай «монохроматор» ролини рангларни фарқлаш қобилиятига эга бўлган бизнинг кўзимиз ҳам бевосита бажариши мумкин: кўз билан кузатганда бир ранг максимумини иккинчи ранг максимумларидан осон фарқ қиласиз. Бироқ кўзимизнинг бу фарқлаш қобилияти кўп физик қабул қилгичларнинг (фотоэлемент, фотопластинка ва ҳатто, тамомила нейтрал термоэлементларнинг) танловчаник қобилиятидан баланд бўлса-да, у ҳам чекланган. Рангдан - рангга узлуксиз ўтишда кўзнинг тусларни фарқлаши айниқса қийин. Бу шароитда λ бир неча ўн (юз) ангстремдан кам ўзгарса, кўз бу фарқни пайқашга қобил эмас*. Кўзга ёруғлик ўтказиш полосаси тор бўлган ёруғлик фильтри тутиб ёки манзарага спектроскоп орқали қараб, йўл фарқи катта бўлганида интерференцияни кузатиш имкониятига эга бўламиз.

Интерференциянинг m тартиби интерференциялашувчи ёруғлик дасталарининг $d_2 - d_1$ йўл фарқи билан λ тўлқин узунлигига $m = (d_2 - d_1)/\lambda$ муносабат орқали боғланган. Монохроматик бўлмаган ёруғлик интерференцияси тўғрисида юқорида ўтказилган муҳокамадан интерференцион манзара йўқоладиган ҳолдаги йўл фарқи $L = d_2 - d_1 = \lambda^2/\Delta\lambda$ муносабатдан аниқланиши келиб чиқади.

Бу катталик когерентлик узунлиги дейилади. Бу узунлик ёруғлик манбаи ёки қўлланган монохроматорнинг хоссаларига боғлиқ. Етарли кўринувчанликли (масалан, $V \approx 0,1$ бўлгандаги) интерференцион манзарани кузата олиш учун интерференцион схемада интерференциялашувчи ёруғлик дасталарининг максимал йўл фарқи қўлланётган манбанинг когерентлик узунлигидан анча кичик бўладиган шароит яратиш керак.

Тажрибанинг кўрсатишича, ёруғлик манбаи сифатида сийракланган газ чиқарған ёруғликтан фойдаланилганда бу газнинг айрим спектрал чизиқлари учун когерентлик узунлиги бир неча ўн сан-

* Рэлей мен натрийнинг сариқ спектрал чизигининг бир- биридан 6A қадар фаркланувчи икки компонентасига мос келувчи тусларни ажратса Силаман деген. Бу сезирлик бир- бирига яқин, лекин дискрет бўлган икки спектрал қисмни бир вақтда кузатганда кўринадиган тусларга кўзнинг чегаравий сезирлиги бўлса керак. Турли рангларнинг туташ тўпламини кузатганда рангларни ажратса билиш анча қийин.

тиметрдан ортмайди. Ёруғликнинг лазер манбалари (қ. XL боб) интерференцияни йўл фарқи бир неча километр бўлганида кузатиш имконини беради. Бироқ йўл фарқининг интерференцияни ҳали кузатса бўладиган амалий чегарасини лазерларнинг когерентлик узунлиги эмас, балки бундай ўлчамли стабил интерференцион схема яратиш қийинчиликлари ва Ер атмосферасининг бир жинсли эмаслиги чеклайди.

14-§ да атомлар чиқарган тўлқинлар фақат вақт ичидагина мунтазам бўлади, деб кўрсатилган эди. Бошқача айтганда, бу вақт давомида тёбраницашларнинг амплитуда ва фазаси ўзгармайди деса бўлади, аммо каттароқ вақт давомида фаза ҳам, амплитуда ҳам анча кўп ўзгаради. Тёбранишлар кетма-кетлигининг мунтазамлик сақланадиган қисми тўлқинлар цуги деб аталади. Тўлқинлар цуги чиқиб турган вақт цугнинг давом этиш вақти ёки *когерентлик вақти* дейилади. Цугнинг фазовий L узунлиги (*тўлқинлар цуги узунлиги*) билан T когерентлик вақти ўзаро $L = Tc$ муносабат орқали боғланган, бу ерда c — ёруғлик тезлиги. Агар, масалан, бирор ёруғлик манбаи чиқараётган тўлқинлар цугининг ўртacha узунлиги 1 см га тенг бўлган миқдор билан бир хил тартибли бўлса, у ҳолда бу ёруғлик манбаининг когерентлик вақти $0,3 \cdot 10^{-10}$ с тартибидаги миқдор бўлади. Бинобарин, ўрта ҳисобда худди мана шундай вақтлардан кейин ёруғлик манбаидан тўлқинлар цуги чиқиши тўхтайди ва янги цуг чиқа бошлайди, янги цугнинг амплитудаси, фазаси ва қутбланиши олдинги цугнинг мос параметрларига ҳеч қандай қонуният билан боғланган бўлмайди.

Когерентлик узунлиги билан тўлқинлар цуги узунлиги бир хил бўлишини тушуниш қийин эмас. Ҳақиқатан ҳам, агар интерференцияланувчи дасталарнинг йўл фарқи тўлқинлар цуги узунлигидан катта бўлиб қолса, у ҳолда бир-биридан когерентлик вақтидан каттароқ фарқ қилувчи пайтларда атомлар чиқарган тўлқинлар интерференцион майдоннинг мазкур нуқтасида қўшилади. Бироқ бундай тёбранишлар интерференциялаша олмайди. Бинобарин, агар йўл фарқи цуг узунлигидан катта бўлса, интерференция ҳали ҳам кузатилиши мумкин бўлган максимал фарқ (йўл фарқи), яъни *когерентлик узунлиги* цуг узунлигига тенг бўлса, интерференция юз бермайди.

Когерентлик узунлиги билан спектрал интервалнинг $\Delta\lambda$ кенглиги орасидаги муносабатдан фойдаланиб, $\Delta\lambda$ билан T когерентлик вақти орасидаги муносабатни топиш мумкин:

$$|\Delta\lambda| = \lambda^2/L = \lambda^2/cT,$$

бундан $|\Delta\lambda| = c\Delta\nu/\nu^2$ ни эътиборга олиб,

$$\Delta\nu \cdot T = 1 \quad (21.1)$$

ифодани топамиз, бунда $\Delta\nu$ — частоталар шкаласида спектрал интервал кенглиги.

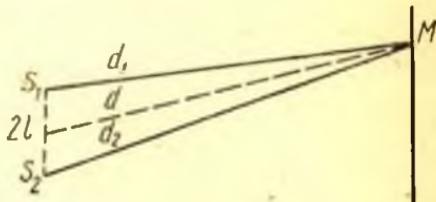
Т когерентлик вакти билан унга мөс келувчи спектрал интервал кенглиги орасидаги тескари пропорционаллик жуда умумий характергергэ эга. Түлкүн фазаси ва амплитудасининг тасодифий ўзгаришлари хусусиятларини ҳисобга оловчи янада түлароқ назария (21.1) муносабатнинг ўнг томонидаги сон қийматни ўзгартиради, холос (қ. 22-§).

22-§. Қисман когерент ёруғлик

Ёруғлик дасталарининг интерференцияси ҳодисасига бағишланган олдинги параграфларда когерент ва когерент бўлмаган дасталар кескин қарама-қарши қўйилган эди. Шу билан бирга монохроматик бўлмаган дасталар интерференциясида йўл фарқининг ортиши оқибатида, албатта, интерференцион полосалар контрастлиги аста-секин ёмонлашади. Шунинг учун тамомила когерент ва тамомила когерент бўлмаган дасталар ҳақидати тушунчалар баъзи чегарашиб шартларга мес келади. Ҳақиқатда эса, барча оралиқ ҳоллар ҳам амалда ўринли бўлади ва бунда қисман когерентлик ҳақида гапирилади.

Ёруғлик манбаи атомларининг түлкүн чиқариш процессини муҳокама қилишдан (қ. 14, 21-§) шу нарса равшан бўлиши керакки, тўлқинлар когерентлигининг бузилишига амплитудаси ва фазасининг тасодифий (статистик) ўзгаришлари сабаб бўлиб, булар ўз навбатида атрофдаги муҳитнинг ёруғлик чиқараётган атомларга кўрсатадиган тасодифий таъсири туфайли ўзгаради. Шунинг учун қисман когерент ёруғлик дасталари интерференциясини анализ қилиш атомлар чиқарган тўлқинларнинг статистик хоссаларини ҳисобга олишни талаб қиласи. Бу курсда масаланинг бу томонига батафсил тўхталиб ўтиш имкони йўқ*, аммо қиёсан содда умумий статистик мулоҳазаларга таяниб, қатор муҳим физик хуносалар чиқариш мумкин.

M кузатиш нуқтасига S_1 ва S_2 нуқтавий манбалардан икки тўлқин келаётган бўлсин (4.17-расм). M нуқтада интерференциялашувчи тўлқинларнинг амплитуда ва фазаларини $a_1(t)$, $a_2(t + \tau)$ ва $\phi_1(t)$, $\phi_2(t + \tau)$ билан белгилаймиз. Тўлқинларнинг бир-бираidan $\tau = (d_2 - d_1)/c$ қадар фарқ қилиувчи турли t ва $t + \tau$ пайтларда чиқарилганлиги факти амплитуда ва фазалар аргументларида акс эттирилган. Олдин айтилганга мувофиқ, амплитуда ва фазаларни тасодифий катталиклар деб ҳисблаймиз ва натижавий тебраниш амплитудаси.



4.17-расм. Когерентлик даражасини ҳисоблашга доир.

* Оптикадаги статистик ҳодисалар бу житобда батафсилроқ баён этилган. Г. С. Горелик. Колебания и волны, Физматгиз, 1959, X боб.

нинг катта вақт ичида олинган ўртача квадратини ҳисоблаб чиқармаз*:

$$\overline{A^2} = \overline{a_1^2} + \overline{a_2^2} + 2\overline{a_1(t)a_2(t+\tau)} \cos [\omega\tau + \varphi(\tau)], \quad (22.1)$$

$$\varphi(\tau) = \varphi_2(t+\tau) - \varphi_1(t),$$

бунда ҳарфлар устига қўйилган чизиқ 12-§ дагига ўхшаш ўрта қиймат олинганини билдиради. ω — мунтазам тебранишларнинг ўртача частотаси. Дастрекки иккى ҳад интерференциялашувчи тебранишлар амплитудаларининг ўртача квадратлариридир. Соддагина алмаштиришлардан сўнг $\overline{A^2}$ ни қўйидагича ифодалаш мумкин (қ. 20- машқ):

$$\begin{aligned} \overline{A^2} &= \overline{a_1^2} + \overline{a_2^2} + 2\sqrt{\overline{a_1^2}\overline{a_2^2}}[c(\tau)\cos\omega\tau - s(\tau)\sin\omega\tau] = \\ &= \overline{a_1^2} + \overline{a_2^2} + 2\sqrt{\overline{a_1^2}\overline{a_2^2}}\gamma(\tau)\cos[\omega\tau + \psi(\tau)], \end{aligned} \quad (22.2)$$

бу ерда $c(\tau)$, $s(\tau)$, $\gamma(\tau)$, $\psi(\tau)$ катталиклар

$$\left. \begin{aligned} c(\tau) &= \frac{\overline{a_1(t)a_2(t+\tau)}\cos\varphi(\tau)}{\sqrt{\overline{a_1^2}\overline{a_2^2}}}, \\ s(\tau) &= \frac{\overline{a_1(t)a_2(t+\tau)}\sin\varphi(\tau)}{\sqrt{\overline{a_1^2}\overline{a_2^2}}}, \\ \gamma(\tau) &= \sqrt{c^2(\tau) + s^2(\tau)}, \quad \operatorname{tg}\psi(\tau) = s(\tau)/c(\tau) \end{aligned} \right\} \quad (22.3)$$

муносабатлардан аниқланади. Агар амплитудаларнинг ўртача $\overline{A^2}$, $\overline{a_1^2}$, $\overline{a_2^2}$ квадратларига пропорционал бўлган I , I_1 , I_2 интенсивликлар киритсак, у ҳолда (22.2) формулани

$$\begin{aligned} I &= I_1 + I_2 + 2\sqrt{I_1I_2}[c(\tau)\cos\omega\tau - s(\tau)\sin\omega\tau] = \\ &= I_1 + I_2 + 2\sqrt{I_1I_2}\gamma(\tau)\cos[\omega\tau + \psi(\tau)], \end{aligned} \quad (22.4)$$

$$\omega\tau = 2\pi(d_2 - d_1)/\lambda$$

кўринишда ёзиш мумкин. (22.4) ифода тамомила когерент дасталар ҳолидаги натижавий тебраниш интенсивлигининг (13.3) ифодасидан интерференцион ҳадда қўшимча $\gamma(\tau)$ кўпайтувчи борлиги ва фазанинг қўшимча $\psi(\tau)$ силжиши билан фарқланади. Мутлақо равшанки, $\gamma(\tau)$ кўпайтувчи бирдан катта эмас, яъни $\gamma(\tau) \leq 1$. Акс ҳолда натижавий тебраниш амплитудаси интерференциялашувчи тебранишлар амплитудаларининг йифиндисидан катта бўлиши ёки амплитудалар тенг бўлмаганида нолга айланиши мумкин эди. Физика томонидан унисининг ҳам, бунисининг ҳам маъноси йўқ. Шундай қилиб, $\gamma(\tau)$ кўпайтувчи тамомила когерент дасталар ҳолига нисбатан интерференцион ҳад катталигини камайтиради, яъни интерфе-

* Мунтазам тебранишларнинг $2\pi/\omega$ даври амплитуда ва фазалар сезиларли даражада ўзгарадиган вақт оралигидан анча кичик, деб фараз қилинади.

ренцион полосалар контрастлиги ёмонлашуви ни характерлайди. Агар $\gamma(t) = 0$ бўлса, интерференция юз бермайди; $\gamma(t) = 1$ тамомила когерент дасталар интерференциясига мос келади. $\gamma(t)$ нинг барча оралиқ қийматлари қисман когерент дасталарга мос келади. $\gamma(t)$ катталик дасталар *когерентлигининг даражаси* дейилади.

$\gamma(t)$ нинг қиймати ҳар қандай бўлганда *!* интенсивликни бундай ёзиш мумкин:

$$I = \gamma(t) \{I_1 + I_2 + 2\sqrt{I_1 I_2} \cos [\omega t + \psi(t)]\} + [1 - \gamma(t)] [I_1 + I_2].$$

Бу муносабатнинг ўнг томондаги биринчи ҳад интенсивликлари $\gamma(t) I_1$ ва $\gamma(t) I_2$, фазалар фарқи $\psi(t)$ бўлган тебранишларнинг когерент қўшилишига мос келади, иккинчи ҳад эса интенсивликлари $[1 - \gamma(t)] I_1$, $[1 - \gamma(t)] I_2$ бўлган тебранишларнинг тамомила когерент бўлмаган қўшилишига мос келади. Шунинг учун интерференцион манзаранинг M нуқтасида ёруғлик гўё когерент ва когерент бўлмаган қисмлардан иборат деб ҳисоблаш мумкин, бунда когерент ёруғлик ҳиссаси $\gamma(t)$ га тенг. Муҳокама қилинаётган бу муносабат 13-§ да интерференциялашувчи дасталар ёруғлигини когерент ва когерент бўлмаган қисмларга ажратиш ҳақидаги тасаввур асосидаги элементар мулоҳазалар ёрдамида топилган эди ((13.5) га тақосланг). Бу параграфда ўтказилган анализ ёруғликни бундай ажратишнинг аниқ маъносини кўрсатади.

Интерференцион полосалар кўринувчанлиги ва вазиятини ўлчаш йўли билан $\gamma(t)$ когерентлик даражасини ва $\psi(t)$ фазани экспериментал равишда аниқлаш мумкин. Кўринувчанликнинг V параметри (к. 13-§) ва $\gamma(t)$ нинг қуйидагича муносабат билан боғланганилиги (22.4) formulадан келиб чиқади:

$$V = \frac{E_{\max} - E_{\min}}{E_{\max} + E_{\min}} = \frac{2}{I_1 + I_2} \sqrt{I_1 I_2} \gamma(t). \quad (22.5)$$

Шундай қилиб, интерференциялашувчи дасталарнинг I_1 , I_2 интенсивликларининг ва интерференцион манзаранинг максимум ва минимумларидаги E_{\max} , E_{\min} ёритилганликларнинг ўлчаб топилган қийматлари $\gamma(t)$ ни ҳисоблаб топиш имконини беради. I_1 ва I_2 бир хил бўлганда $\gamma(t)$ когерентлик даражаси полосаларнинг V кўринувчанлиги билан бир хил бўлади.

Ёритилганлик максимумларининг вазияти

$$(d_2 - d_1) \lambda + \psi(t)/2\pi = m \quad (22.6)$$

шартдан аниқланади. $d_2 - d_1$ йўл фарқини, λ тўлқин узунлигини ва m интерференция тартибини ўлчаб, (22.6) дан $\psi(t)$ ни топиш мумкин. 15-§ да ўтказилган ҳисобларга биноан, йўл фарқини ўлчаш ўрнига интерференцион полосалар вазиятини ўлчаш экспериментал нуқтаи назардан қулай. Нихоят, ёритилганлик максимумлари билан эмас, балки минимумлари билан иш кўриш мумкин, бу

холда (22.6) формулада t бутун эмас, балки яримли бутун сон бўлади.

Шу чоққача биз $\gamma(t)$ когерентлик даражасини ва $\Psi(t)$ фазани интерференцион манзаранинг экспериментал характеристикалари деб ҳисоблаб келдик. Энди $\gamma(t)$ ва $\Psi(t)$ ни (22.3) муносабатлар асосида назарий йўл билан ҳисоблаш масаласини кўрамиз. Агар ёруғлик манбалари билан интерференцияни кузатиш жойи орасидаги муҳит бир жинсли ва вақт ўтиши билан ўзгармас бўлса, у ҳолда тасодифий $a_1(t)$, $a_2(t)$ амплитудалар ва $\varphi_1(t)$, $\varphi_2(t)$ фазаларнинг статистик характеристикалари S_1 ва S_2 манбаларнинг хоссаларига боғлиқ бўлади ва назарий ҳисоб учун ёруғлик чиқариш процесси тўғрисида муайян фаразлар қилиш зарур. Бу процесснинг қуйидаги содда схемасини қабул қиласиз: нуқтавий манба чиқардиган цугларнинг давом этиш T вақти ва a амплитудалари бир хил бўлиб, турли цуглар фазаси эса бир-бирига боғлиқ бўлмаган мутлақо тасодифий қийматлар қабул қиласиз. Бундай схема нур чиқарувчи атомнинг T вақтдан анча кичик вақт давомида атрофдаги зарралар (атом, электрон ва ҳоказолар) томонидан кескин ғалаёнга келтирилишига мос келади, бунинг оқибатида атом чиқараётган тўлқиннинг фазаси ўзгаради. Ҳисобларнинг кўрсатишича, бу схемада $\gamma(t)$ когерентлик даражаси ва $\Psi(t)$ фаза

$$\gamma(t) = \begin{cases} 1 - |t|/T, & |t| \leq T, \\ 0, & |t| > T, \quad \Psi(t) = 0 \end{cases} \quad (22.7)$$

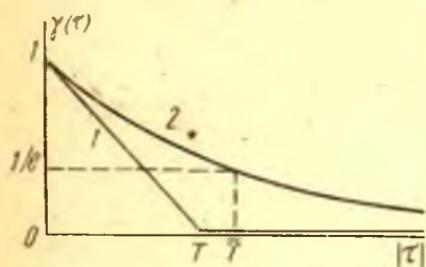
муносабатлардан аниқланади (қ. 21- машқ).

$|t|$ ортганда $\gamma(t)$ когерентлик даражаси чизиқли қонун бўйича камайиб, нолга tengлашади, $|t|$ нинг янада катта қийматларида ноллигича қолади (4.18-расм). $\gamma(t)$ нинг бу хусусиятининг сабаби содда. Агар $d_2 - d_1$ йўл фарқи цуг узунлигидан катта бўлса (ёки t кечикиши вақти цугларнинг давом этиш вақтидан катта бўлса,) у

ҳолда M нуқтада турли цугларнинг тебранишлари қўшилади; фаразга кўра, бу цугларнинг фазалари бир-бирига боғлиқ эмас. Шунинг учун $|t| > T$ бўлганда интерференция юз бермайди, бунга $\gamma(t) = 0$ мос келади. Агар $|t| \leq T$ бўлса, у ҳолда кузатиш нуқтасида айни бир цугларнинг турли қисмлари қисмён устма-уст тушади ва шу устма-уст тушишлик даражасига қараб интерференцион манзара контрастлиги кўпроқ ёки озроқ бўлади. S_2 чиқарган цугларнинг S_1 чиқарган цугдан кечикиши орт-

4.18- расм. Тўлқин цугларидан иборат бўлган дасталар учун $\gamma(t)$ когерентлик даражасининг кечикиш вақтига боғланиш графиги.

1 — давом этиш вақти (T) тенг бўлган цуглар, 2 — цугларнинг давом этиш, вақти Нуассон (22.8) тақсимотига бўйсунган.



ган сари устма-уст тушишлик даражаси чизиқли қонун бүйича камайгани учун $|\tau|$ ўзгарган сари когерентлик даражаси чизиқли қонун бүйича камаяди.

Күриб чиқылган бу схеманинг күриниб турган камчилиги — барча цугларнинг давом этиш вақти тенг деб қилинган фараздадир. Бу камчиликни бартараф қилиш осон. Атом чиқараётган цуглар узунлиги турлича бўлсин ва кузатиш вақти етарлича катта бўлиб, бу вақт ичидаги T нинг қийматлари жуда хилмачил бўлган цуглар чиқсин. Когерентликнинг натижавий даражаси давом этиш вақти қандай бўлган цугларнинг чиқарилиш тақрорийлигига боғлиқ. Давом этиш вақти T бўлган цугларнинг нисбий сонини

$$T/\bar{T} \exp(-T/\bar{T}) \quad (22.8)$$

ифода (Пуассон тақсимоти) аниқлади, деб фараз қиламиш, бунда \bar{T} — бирор ўртача давом этиш вақти. У ҳолда $\gamma(\tau)$ қуидагида ифодаланади:

$$\gamma(\tau) = \exp(-|\tau|/\bar{T}) \quad (22.9)$$

(қ. 21-машқ). Бу ҳолда $|\tau|$ нинг ҳар қандай қийматида ҳам когерентлик даражаси нолга тенг эмас (қ. 4.18-расм), бунга давом этиш вақти турли тасодифиятлар туфайли ўртача \bar{T} дан ортиқ бўлган цуглар чиқарилиши имконияти мос келади. Аммо бундай узун цугларнинг нисбий сони жуда кам, шунинг учун $|\tau| > \bar{T}$ бўлганда $\gamma(\tau)$ тез камаяди.

Нурланиш процессининг юқорида муҳокама қилинган схемасида фақат тебранишлар фазасига тасодифий таъсирлар кўрсатилган эди. Бундай тебранишлар фазаси тасодифий модуляцияланган тебранишлар дейилади. Фаза модуляциясида интенсивлик тебранишлар амплитудасининг квадратига пропорционал бўлиб, вақт ўтиши билан ўзгармайди. Нур чиқараётган атомнинг атрофдаги заралар билан бўладиган ўзаро таъсири чиқаётган тўлқинлар фазасинигина ўзгартириши эмас, балки амплитудасини ўзгартириши ҳам мумкин деб фараз қиламиш. Бундай тебранишлар амплитудаси тасодифий модуляцияланган тебранишлар дейилади.

Атом чиқараётган нурланиш цуглар кетма-кетлигидан иборат бўлиб, уларнинг амплитудаси тасодифий сабаблардан ўзгарадиган, лекин фазаси ўзгармайдиган (модулланмайдиган) бўлсин. Ҳисобларнинг кўрсатишича, бу ҳолда когерентлик даражаси

$$\gamma(\tau) = \begin{cases} (\bar{a})^2/\bar{a}^2 + [1 - |\tau|/\bar{T}] \overline{[a - \bar{a}]^2}/\bar{a}^2, & |\tau| \leq T, \\ (\bar{a})^2/\bar{a}^2, & |\tau| > T \end{cases}$$

кўринишда бўлади (қ. 21-машқ), бунда T — барча цуглар учун бир хил бўлган давом этиш вақти, \bar{a} — ўртача амплитуда, \bar{a}^2 — амплитуданинг ўртача квадрати. Фаза модуляцияси ҳолидаги син-

гари, $|\tau| < T$ бўлганда $\gamma(\tau)$ функция графиги учбурчак шаклида бўлади, аммо $|\tau| > T$ бўлганда когерентлик даражаси нолга айланмайди, балки $(\bar{a})^2/a^2$ га тенг ўзгармас катталик бўлиб қолади. Аммо тажриба $|\tau|$ етарлича катта бўлганида $\gamma(\tau) \rightarrow 0$ бўлишини кўрсатади. Шунинг учун $a = 0$ деб ҳисоблаш керак, бу эса бир цугнинг амплитудаси иккинчисининг амплитудасидан ишораси билан фарқ қилишини билдиради, бошқача айтганда, фаза π га сақраб ўзгариади. Бинобарин, биз тажриба асосида шундай хулосага келамизки, нурланаетган атомлар ўз атрофидаги муҳит билан ўзаро таъсирашган ҳолда бирор шаклда фаза модуляцияси албатта бўлади.

$\gamma(\tau)$ ни τ нинг турли қийматларида ўлчаш ва уни назарий рашида ҳисобланган функция билан таққослаш атомларнинг тўлқин чиқариш процесси 'хусусиятлари ҳақида муайян хулосалар қилишга имкон беради.

Монохроматик бўлмаган дасталар интерференциясида полосалар кўринувчанлигининг камайиши 21-§ да бошқа усул билан тушунтирилган эди, унда бу дасталар турли частотали (ёки турли тўлқин узунилкли) монохроматик дасталар суперпозициясидан иборат деб фараз қилинган эди. 21-§ да баён қилинган спектрал нуқтаи назар билан бу параграфда қўлланилаётган вақт бўйича ўзгариш нуқтаи назари орасидаги ўзаро муносабат масаласи табиий равища ўртага ташланади. Бу масалани ҳал қилиш учун шуни эслатиб ўтамизки, қатъий гармоник (монохроматик) тебраниш, ўзининг таърифига кўра, чексиз узоқ бўлиб туриши керак. Агар тебраниш чекли вақт оралигига гармоник қонунга бўйисуниб, сўнг унинг амплитудаси, частотаси ёки фазаси ўзгарса (тўлқин цуги), у ҳолда модуляцияланган бу тебранишни частоталари, амплитудалари ва фазалари турлича бўлган монохроматик тебранишлар йигиндиси кўринишида тасвирлаш мумкин. Бироқ тўлқин цугларини монохроматик ташкил этувчи ларга бундай ажратиш монохроматик бўлмаган дасталар интерференцияси ҳақидаги тасаввурга асос бўлади. Демак, интерференцияни спектрал нуқтаи назардан вაқт бўйича ўзгариш нуқтаи назаридан анализ қилиш тебранишлар когерентлигининг бузилишидан иборат айни бир ҳодиса ҳақидаги мулоҳазаларнинг турли усулидир*.

Монохроматик бўлмаган дасталар интерференцияси тасаввурига оид миқдорий муносабатларни келтирамиз. Интерференциялашувчи дасталар таркибига кирган монохроматик компоненталарнин частоталари бирор ω ўртача частота яқинида тўпланган деб ҳисоблаймиз. Интерференциялашувчи дасталардаги ω частотали тебранишлар интенсивликларини $I_1(\omega - \omega)d\omega$, $I_2(\omega - \omega)d\omega$ билан белгилаймиз. $I_1(\omega - \omega)$, $I_2(\omega - \omega)$ катталиклар тебранишлар интенсивлиги-

* Спектрал нуқтаи назар билан вақт бўйича ўзгариш нуқтаи назари орасидаги муносабат бу китобда батағсил баён этилган: Г. С. Горелик. Колебания и волны, Физматгиз, 1959, XI боб.

нинг спектрал зичлиги дейилади. Дасталарнинг тўла интенсивликлари

$$I_1 = \int I_1(\omega - \bar{\omega}) d\omega, \quad I_2 = \int I_2(\omega - \bar{\omega}) d\omega \quad (22.10)$$

бўлиши кўриниб турибди ва улар олдин учраган (масалан, (22.4) да) I_1 ва I_2 интенсивликларга тенг. Айни бир нуқтавий манбанинг икки тасвири интерференциялашувчи дасталар манбалари бўлгани сабабли $I_1(\omega - \bar{\omega})$, $I_2(\omega - \bar{\omega})$ спектрал зичликлар частотага бир хил боғлиқ бўлади ва бир-биридан фақат I_1 ва I_2 га пропорционал бўлган ўзгармас кўпайтувчилари билан фарқланади. Бу белгилар ёрдамида интерференцион манзаранинг бирор нуқтасидаги интенсивликни (22.4) билан мутлақо бир хил бўладиган муносабат кўринишида ёзиш мумкин, бунда $\gamma(\tau)$ когерентлик даражаси, $\psi(\tau)$ фаза ҳамда $c(\tau)$ ва $s(\tau)$ катталиклар $I_1(\omega - \bar{\omega})/I_1 = I_2(\omega - \bar{\omega})/I_2$ га қўйидагича боғланган (қ. 22- машқ):

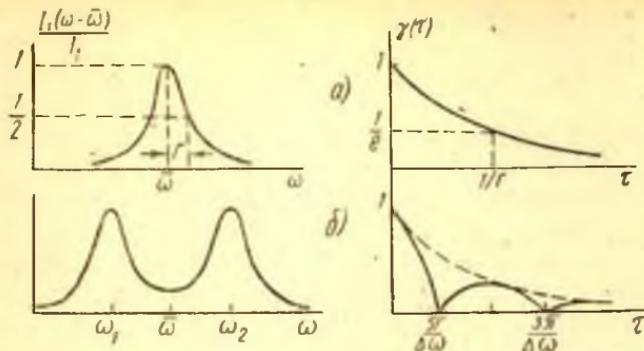
$$\left. \begin{aligned} c(\tau) &= \frac{1}{I_1} \int I_1(\Omega) \cos \Omega \tau d\Omega, \\ s(\tau) &= \frac{1}{I_1} \int I_1(\Omega) \sin \Omega \tau d\Omega, \quad \Omega = \omega - \bar{\omega}, \\ \gamma(\tau) &= \sqrt{c^2(\tau) + s^2(\tau)}, \quad \operatorname{tg} \psi(\tau) = s(\tau)/c(\tau). \end{aligned} \right\} \quad (22.11)$$

Шундай қилиб, монохроматик бўлмаган дасталар интерференцияси тўғрисидаги ва тўлқин цуглари кўринишидаги дасталар интерференцияси тўғрисидаги тасавурлар интерференцион манзарада интенсивлик тақсимоти ҳақида айнан бир хил хулосаларга олиб келади. Тўлқин цугларини монохроматик тебранишларга ажратиш тўғрисидаги юқорида келтирилган мулоҳазалар қўйида ўз миқдорий ифодасини топади: $c(\tau)$, $s(\tau)$ функциялар гармоник ташкил этувчилар суперпозициясидан иборат бўлиб, уларнинг амплитудаси тебранишлар интенсивлигининг спектрал зичлигига пропорционал бўлади.

Агар нисбий $I_1(\omega - \bar{\omega})/I_1$ спектрал зичлик маълум бўлса (22.11), (22.5) ва (22.6) муносабатлар $\gamma(\tau)$ когерентлик даражасини, $\psi(\tau)$ фазани, V кўринувчанликни ва интерференцион полосалар вазиятини ҳисоблаб топишга имкон беради. Бу фикрнинг тескариси ҳам тўғри*: агар $\gamma(\tau)$ ва $\psi(\tau)$ маълум бўлса, у ҳолда $I_1(\Omega)/I_1$ ни

$$I_1(\Omega)/I_1 = \frac{1}{\pi} \int_0^\infty \gamma(\tau) \cos [\Omega\tau - \psi(\tau)] d\tau \quad (22.12)$$

* Фурье алмаштиришларининг ҳусусий ҳоли бўлмиш (22.12) формула исботини, масалан, бу китобдан қаранг: В. А. Ильин, Э. Г. Позняк, Основы математического анализа, II қисм, «Наука», 1973.



4.13- расм. (22.13), (22.14) (а) ва (22.15), (22.16) (б) муносабатлар тавсифлайдынгы ҳолларга тегишли спектрал зичлик ва көгерентлик даражасы.

форм ула бүйича ҳисоблаб топиш мумкин. Бинобарин, интерференцион манзарани тадқиқ этиш нурланишнинг спектрал таркибини аниқлашга имкон беради. Бу метод фурье-спектроскопия деб аталаған ва қатор сабабларга күра спектрнинг инфрақизил соҳасида ишлашда айниқса кенг қўлланади.

Бир қанча мисол кўриб чиқамиз. Бевосита ҳисоб қилиб,

$$I_1(\omega - \bar{\omega}) = I_1 \frac{\Gamma/\pi}{\Gamma^2 + (\omega - \bar{\omega})^2} \quad (22.13)$$

спектрал зичликка

$$\gamma(\tau) = \exp(-\Gamma |\tau|) \quad (22.14)$$

көгерентлик даражаси мос келишига ишонч ҳосил қилиш осон.

Демак, давом этиш вақти турлича бўлган тўлқин цугларининг көгерентлик даражасига (22.13) формуладан $\Gamma = 1/T$ қийматда аниқланадиган спектрал зичлик мос келади (22.9) га солиштиринг). Г катталиқ шундай частоталар интервалига тенгки, бу интервалда $I_1(\omega - \bar{\omega})$ ўзининг $\omega = \bar{\omega}$ даги максимал қийматидан икки марта кичраяди (4.19-а расм). Г билан T нинг тескари пропорционаллигига эътибор бериш лозим, бу боғланиш тўлқин цугининг давом этиш вақти билан монохроматик бўлмаган ёруғлик дастаси интенсивлигининг муҳим қисми тўғри келадиган спектрал интервал катталиги орасидаги умумий муносабатнинг хусусий ҳолидир (қ. 21-§ охири).

Агар спектрал зичлик ω_1 ва ω_2 частоталарда максимал қийматларга эришадиган икки ташкил этувчидан иборат бўлиб, бу ташкил этувчиларнинг интенсивлиги ва Γ ярим кенглиги бир хил, (22.13) кўринишидаги шакли бир хил бўлса, яъни

$$I_1(\omega - \bar{\omega}) = \frac{1}{2} I_1 \left[\frac{\Gamma/\pi}{\Gamma^2 + (\omega - \omega_1)^2} + \frac{\Gamma/\pi}{\Gamma^2 + (\omega - \omega_2)^2} \right], \quad (22.15)$$

бу ерда $\bar{\omega} = 1/2 (\omega_1 + \omega_2)$ бўлса, у ҳолда когерентлик даражаси

$$\gamma(\tau) = \exp(-\Gamma|\tau|) |\cos(\Delta\omega\tau/2)| \quad (22.16)$$

бўлади (бу ерда $\Delta\omega = \omega_2 - \omega_1$), $|\tau|$ ўсган сари $\gamma(\tau)$ камайишидан ташқари, $2\pi/|\Delta\omega|$ га teng бўлган давр билан, яъни спектрал зичлик компонентлари орасидаги масофага тескари пропорционал бўлган давр билан осцилляциялар қиласди (қ. 4.19-б расм). Бу осцилляциялар ўровчисини компонентларнинг Γ ярим кенглиги аниқлади.

Энди нурлантириш процессининг бошқача моделини кўриб чиқамиз. Нурчиқараётган атом ҳаракатини эътиборга оламиз ва унинг нурланишининг цугларга ажралишини ҳисобга олмаймиз. Допплер эффиқти туфайли (қ. XXI боб) ёруғликнинг кузатиш жойидаги ω частотаси ҳаракатсиз атом чиқарган ёруғликнинг $\bar{\omega}$ частотасидан

$$\omega - \bar{\omega} = \frac{v}{c} \bar{\omega}$$

катталиқча фарқ қиласди, бундаги v — атом тезлигининг кузатиш йўналишидаги проекцияси. Ёруғлик манбай газ бўлсин; бу газнинг ёруғлик чиқараётган атомлари турли тезликларга эга ва, бинобарин, бутун газ монохроматик бўлмаган ёруғлик чиқаради. Атомлар ўз тезликларининг кузатиш йўналишидаги проекциялари бўйича Максвелл қонунига кўра тақсимланган бўлсин:

$$(V \pi v)^{-1} \exp[-(v^2/c^2)], \quad v^2 = 2kT/m,$$

бунда k — Больцман доимийси, m — атом массаси, T — абсолют температура*. У ҳолда газ нурланиши интенсивлигининг спектрал зичлиги қўйидагича ифодаланади:

$$I_1(\omega - \bar{\omega}) = I_1 [V \pi \omega v^2/c]^{-1} \exp[-(\omega - \bar{\omega})^2/(\bar{\omega} v^2/c^2)]; \quad (22.17)$$

бу ҳолда у ярим кенглиги

$$\bar{\omega} v / c \quad (22.18)$$

бўлган Гаусс функцияси экан. Бу ҳолда когерентлик даражасини ҳисоблаб (қ. 23-машқ)

$$\gamma(\tau) = \exp[-(\tau/v)^2], \quad \tau = 2c/v \bar{\omega} \quad (22.19)$$

муносабатни топамиз. τ ўсган сайнин когерентлик даражаси монотон камаяди ва

$$\tau = \tau = 2c/v \bar{\omega} = \lambda/\pi v \quad (22.20)$$

бўлганида у ўз максимал қийматидан e марта кичик бўллади. Демак, τ катталиқ цугларнинг ўртача давом этиш вақтига ўхшашиб ролни ўйнайди. Нурлантириш процессининг олдинги схемасидаги сингари, когерентлик вақти интенсивликнинг спектрал зичлигининг ярим

* Бу ерда когерентлик вақти ва абсолют температура айни бир T ҳарфи билан белгиланган, лекин бу ҳол англайларни олиб келмайди, ғунки нима ҳақида сўз кетаётгани текстдан маълум.

кенглигига тескари пропорционал, лекин пропорционаллик коэффициенти бошқача (2 марта катта) экан.

Номонохроматиклик ва қисман көгерентлик вужудга келишининг биз күриб чиққан механизмнинг (у Допплер механизми деб аталади) ажоййыб хусусияти — бу ҳолда көгерентлик вақтнинг фақат газ температурасига, нурланишнинг ўртача частотасига ва атом оғирликка боғлиқлигидир. Атом оғирлиги ≈ 100 ва $T \approx 300$ К бўлган газ учун көгерентлик узунлиги қийматини топамиз:

$$L = \bar{c}\tau = \frac{1}{\pi} \lambda \frac{c}{v} \approx 21 \text{ см } (\lambda = 0,5 \cdot 10^{-3} \text{ мм}).$$

Таҳлил қилинган мисоллар $\gamma(t)$ функцияниң умумий қўриниши спектрал зичлик хусусиятларига қанчалик сезгир эканлигини яққол кўрсатади. Бу ҳол кўринувчанлик эгри чизиғидан нурланишнинг спектрал таркибини анализ қилишда фойдаланиш имкониятини равшанлаштиради. Бундай усулни биринчи марта Майкельсон қўллаган; Майкельсон сийрак газлар нурланишининг деярли барча спектрал чизиқлари жисп жойлашган бир неча компонентлардан иборат эканлигини аниқлай олди, бу чизиқларни оддий спектрал асбоблар ажратса олмайди.

Хозиргача биз $\gamma(t)$ көгерентлик даражасини ва $\psi(t)$ фазани интерференцион манзаранинг жумладан, полосалар контрастлиги ва вазиятини аниқлашга имкон берадиган характеристикалари деб ҳисоблаб келдик. Бу катталикларни бирмунча умумийроқ маънода тушуниш ҳам мумкин. Гап шундаки, интерференцион манзаранинг бирор нуқтасида қўшилишадиган ёруғлик тебранишларини ёруғлик манбаидаги тебранишлари бир қийматли аниқлайди: M ва S_1, S_2 нуқталардаги тебранишлар амплитудалари бир-бирига пропорционал, фазалари эса $2\pi d_1/\lambda, 2\pi d_2/\lambda$ миқдорларча фарқ қиласди. Шунинг учун $\gamma(t)$ ва $\psi(t)$ функцияларни манбада t ва $t + \tau$ пайтларда рўй берадиган ёруғлик тебранишларининг характеристикини деб айтиш мумкин. Ёруғлик тебранишларининг бирор пайтдаги ҳолатини характеристлайдиган майдон кучланганлигидан фарқли равишда, $\gamma(t)$ көгерентлик даражаси ва $\psi(t)$ фаза ёруғлик тебранишларининг турли t ва $t + \tau$ пайтлардаги ҳолатини тавсифлайди.

Бу нуқтаи назарни ривожлантириш тарзида ёруғлик майдонининг янада умумийроқ характеристикасини қараб чиқамиз, бу характеристика ёруғлик тебранишларининг турли хил икки пайтдаги ва фазонинг икки хил нуқтасидаги ҳолатини тавсифлайди. P_1 ва P_2 ихтиёрий икки нуқта танлаб оламиз, бу нуқталарда юз берадиган ёруғлик тебранишлари қуйидагича бўлсин:

$$\begin{aligned} s_1(P_1, t) &= a_1(P_1, t) \cos [\omega t + \Phi_1(P_1, t)], \\ s_2(P_2, t) &= a_2(P_2, t) \cos [\omega t + \Phi_2(P_2, t)]. \end{aligned} \quad (22.21)$$

Илгаригидек, $a_1(P_1, t), a_2(P_2, t)$ амплитудаларни ва $\Phi_1(P_1, t), \Phi_2(P_2, t)$ фазаларни вақтнинг тасодифий функциялари деб ҳисоб-

лаймиз. Ҳозирча мұтлақо расман $c(\tau)$, $s(\tau)$ га ўхшаш кattалик лар киритамиз:

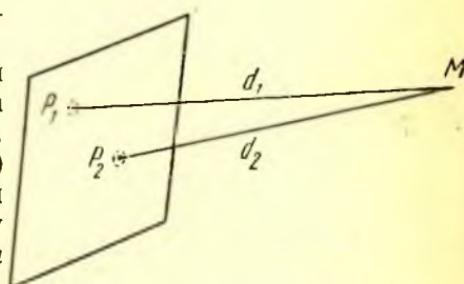
$$\begin{aligned} c_{12}(\tau) &= [\overline{a_1^2(P_1)} \overline{a_2^2(P_2)}]^{-1/2} \times \\ &\times \overline{a_1(P_1, t) a_2(P_2, t + \tau) \cos [\varphi_2(P_2, t + \tau) - \varphi_1(P_1, t)]}; \\ s_{12}(\tau) &= [\overline{a_1^2(P_1)} \overline{a_2^2(P_2)}]^{-1/2} \times \\ &\times \overline{a_1(P_1, t) a_2(P_2, t + \tau) \sin [\varphi_2(P_2, t + \tau) - \varphi_1(P_1, t)]} \end{aligned} \quad (22.22)$$

ва улардан $\gamma(\tau)$, $\psi(\tau)$ лар сингари комбинациялар тузамиз:

$$\gamma_{12}(\tau) = \sqrt{c_{12}^2(\tau) + s_{12}^2(\tau)}, \quad \operatorname{tg} \psi_{12}(\tau) = s_{12}(\tau)/c_{12}(\tau). \quad (22.23)$$

Равшанки, $\gamma_{12}(\tau)$ кattалик $s_1(P_1, t)$ ва $s_2(P_2, t)$ тебранишларнинг интерференциялашиш қобилиятининг ўлчови бўлади. Ҳақиқатан ҳам, ёруғлик йўлига иккита P_1 ва P_2 кичик тешиги бўлган экран ўрнатайлик (4.20-расм), бу тешиклар ёруғлик тўлқинларини ўтказиб юборади. Ёруғлик майдонининг бошқа нуқталаридан чиққан тўлқинларни экран тутиб қолади. Дифракцион ҳодисалар туфайли экран орқасида тўлқинлар деярли барча йўналишларда тарқалади. Бинобарин, P_1 , P_2 нуқталар яқинидаги тешиклар ёруғлик манбалари ролини ўйнайди, экран орқасида интерференцион манзара ҳосил бўлади. Агар τ ни биринчи тешикдан чиққан тўлқиннинг иккинчи тешикдан чиққан тўлқинга нисбатан кечикиш вақти, яъни $(d_2 - d_1)$ с вақт деб тушунилса, у ҳолда $\gamma_{12}(\tau)$, $\psi_{12}(\tau)$ кattаликлар интерференционолосаларнинг вазияти ва контрастлигини аниқлайди. Шундай қилиб, $\gamma_{12}(\tau)$ кattалик — йўл фарқи $d_2 - d_1 = -c\tau$ бўлгани ҳолда P_1 , P_2 нуқталардаги тебранишларнинг интерференциялашиш қобилиятини ёки бошқача айтганда бир-биридан τ қадар фарқланувчи турли пайтларда P_1 , P_2 нуқталардаги ёруғлик тебранишлари когерентлигини характерлайди. $\tau_{12}(\tau)$ кattалик P_1 , P_2 нуқталардаги ёруғлик тебранишларининг когерентлик даражаси ёки соддагина қилиб когерентлик даражаси деб аталади.

P_1 , P_2 нуқталар ихтиёрий танланган эди; хусусий ҳолда улар устма-уст тушиши мумкин. Бу ҳолда $s_1(P_1, t)$, $s_2(P_2, t + \tau)$ тебранышлар юз берадиган пайт билан фарқланишади ва бу ҳолда гап тебранишларнинг вақт бўйича когерентлиги ҳақида боради. Юқорида таҳлил қилинган интерференцион тажрибаларда айни бир нуқтавий манбанинг иккиси S_1 ва S_2 тасвири ёруғлик



4.20-расм. P_1 ва P_2 нуқталардаги ёруғлик тебранишларининг $\gamma_{12}(\tau)$ когерентлиги даражасини тушунтиришга доир.

манбалари сифатида хизмат қилган эди, ўша тажрибаларда худди вақт бўйича когерентлик мұхимдир, чунки бу ҳолда турли пайтларда, лекин айни бир ҳақиқий нуқтавий ёруғлик манбаида юз берәётган тебранишлар қўшилишади.

Агар t ва $t + \tau$ пайтлар бир хил ($\tau = 0$), лекин P_1 , P_2 нуқталар турли нуқталар деб ҳисобланса, у ҳолда $\gamma_{12}(0)$ катталик P_1 , P_2 нуқталарда бир вақтда юз берадиган тебранишлар когерентлигини характерлайди. Бу ҳолда P_1 , P_2 нуқталарда *тебранишларнинг фазовий когерентлиги* ёки қисқача, *фазовий когерентлик ҳақида* гапирилади.

Фазовий когерентлик оптик системаларда (асбобларда) тасвир ҳосил бўлишида мұхим роль ўйнайди. Оптик системаларнинг таутохронизми туфайли (қ. 20-§) турли нуқталар тасвирларидағи ёруғлик тебранишлари ёруғлик манбаидаги, яъни тасвирланаётган буюмдаги бир вақтда юз берәётган тебранишларга мос келади. Шу билан бирга, дифракцион ҳодисалар ва аберрациялар оқибатида тасвир текислигининг ҳар бир нуқтасига буюмнинг турли нуқталари чиқарган тўлқинлар келади. Агар буюм ўзи ёруғлик чиқарадиган бўлса, бу ҳолда унинг турли нуқталаридағи тебранишлар когерент бўлмайди ва тасвирда унинг текислигининг мазкур нуқтасига буюмнинг турли нуқталаридан келувчи интенсивликлар қўшилиши мумкин. Агар буюм ўзи ёруғлик чиқармайдиган бўлса, у ҳолда унинг турли нуқталари, умуман айтганда, қисман когерент бўлади ва интенсивликларни қўшиб бўлмайди. Ҳақиқатан ҳам, ўзи ёруғлик чиқармайдиган буюмлар бёгона ёруғлик манбаидан буюмга тушаётган тўлқинларнинг сочилиши оқибатида кузатилади. Агар бундай манба ёруғликнинг нуқтавий манбаи бўлса, у ҳолда ёритилаётган буюмнинг барча нуқталаридағи ёруғлик тебранишлари қатъий маълум фазавий муносабатда бўлади, яъни тамомила когерент бўлади ва тасвирда унинг текислигининг мазкур нуқтасига буюмнинг турли нуқталаридан келаётган тебранишлар интенсивликлари эмас, балки амплитудалари қўшилиши лозим.

Микроскопда кузатиладиган ва бегона ёруғлик манбаи ёритадиган препарат (қ. 97-§) ёки нурланиш спектри кузатилиши керак бўлган манба ёритадиган спектрал аппаратнинг тирқиши ҳам (қ. 100-§) ўзи ёруғлик чиқармайдиган буюмга мисол бўла олади. Ниҳоят, кундузги ёруғликда ёки сунъий ёритишда бевосита кўз билан кузатиладиган барча буюмлар ўзи ёруғлик чиқармайдиган буюмлар жумласига киради.

Юнгнинг интерференцион тажрибасида (қ. 16-§) қандайдир ёруғлик манбаи ёритадиган икки тирқиш ёруғлик манбалари хизматини ўтайди, яъни тажриба схемаси ўзининг мұхим бөлгилари бўйича 4.20-расмдаги схемага мос тушади. Агар йўл фарқи қиёсан кичик бўлса-ю, паст тартибли полосалар кузатилаётган бўлса, у ҳолда интерференцион полосалар контрастлигини асосан тирқишлар ёритилишининг фазовий когерентлиги даражаси аниқлайди.

Майкельсоннинг юлдуз интерферометрида ҳам аҳвол шунга ўхшаш бўлиб (қ. 45-§), бунда интерферометр тирқишилари ёритилишининг қисман фазовий когерентлиги юлдузларнинг бурчакли ўлчамларини ўлчаш воситаси бўлиб хизмат қилади. Соддалаштирилган қўйидаги схемани таҳлил қилиб, юқорида санаб ўтилган барча ҳолларда қисман фазовий когерентликнинг ролини тушуниш мумкин. Ёруғликнинг чизиқли манбанинг турли нуқталари жуда тасодифий фазали тўлқинлар чиқараётган бўлсин. Шу кенг ёруғлик манбаи P_1, P_2 нуқталарда вужудга келтирган ёруғлик майдонининг фазовий когерентлигига эътибор берамиз. Кенг манба модели сифатида узунлиги $2b$ бўлган тўғри чизиқ кесмасида тенг масофаlardarda (эквидистант равишида) жойлашган (4.21-расм) ва тенг амплитудали, лекин мутлақо ихтиёрий фазали ёруғлик тўлқинлари чиқарувчи нуқталар тўплами қабул қилинади (ёруғлик чиқарувчи нуқталар деганда яққоллик учун ёруғлик манбанинг айrim атомларини тушуниш мумкин). Ҳисобнинг кўрсатишича (қ. 24-машқ), ёруғлик манбаига параллел тўғри чизиқ устида ётган ва бир-биридан $2l$ масофада турган икки P_1, P_2 нуқтадаги тебранишлар когерентлиги даражаси қўйидагига тенг:

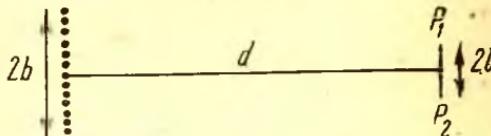
$$\gamma_{12}(0) = \left| \frac{\sin \alpha}{\alpha} \right|, \quad \alpha = 4\pi b l / \lambda d, \quad (22.24)$$

бунда d -- манба билан кузатиш нуқталари орасидаги масофа. 4.22-расмда когерентлик даражасининг $\alpha = 4\pi b l / \lambda d$ катталикка боғланиш графиги кўрсатилган. α ортиб борганида $\gamma_{12}(0)$ когерентлик даражаси дастлаб камаяди, $\alpha = \pi$ бўлганда у нолга айланади ва α нинг янада катта қийматларида $\gamma_{12}(0)$ нинг қиймати тебранади, лекин тахминан 0,2 дан ортмайди. Шундай қилиб, $\alpha < \pi$ тенгсизликни фазовий когерентликнинг мавжудлик шарти сифатида қабул қилиш мумкин.

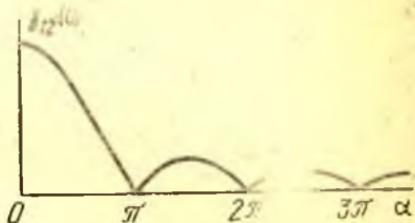
Агар P_1, P_2 нуқталар орасидаги $2l$ масофа ўзгартирилмаса, у ҳолда когерентликнинг мавжудлик шартидан манба ўлчамларига қўйиладиган

$$\theta = 2b/d < \lambda/2l$$

чеклаш (шарт) келиб чиқади. Бинобарин, ёруғлик манбанинг θ бурчакли ўлчамлари λ тўлқин узунликнинг P_1, P_2



4.21-расм. $\gamma_{12}(0)$ фазовий когерентлик даражасини ҳисоблашга доир.



4.22-расм. Ўзи ёруғлик чиқарувчи кенг манба ҳолида фазовий когерентлик даражасининг $\alpha = 4\pi b l / \lambda d$ га боғланиш графиги.

нуқталар орасидаги $2l$ массфага нисбатидан ортиқ бўлмаслиги кепак. Шундай қилиб, амалда когерент ёритиш учун ёруғликнинг қатъий нуқтавий манбани қўлланиш зарур эмас. Агар, масалан, $\alpha = \pi/4$ бўлса, у ҳолда $\gamma_{12}(0) = 0,90$, яъни когерентлик дараҷаси ёруғликнинг қатъий нуқтавий манбаи бўлгандагидан атиги 10 % кам.

Энди ёруғлик манбанинг бурчакли ўлчамлари ўзгартирилмасин. У ҳолда $\alpha < \pi$ шарт P_1, P_2 нуқталардаги тебранишларнинг қисман когерентлигини эътиборга олиш лозим бўладиган $2l_{\text{ког}}$ ма софаларни аниқлайди. Бир-биридан $2l_{\text{ког}}$ дан ортиқ бўлмаган ма софада жойлашган нуқталар тўплами когерентлик соҳаси дейилади. (22.24) муносабатни ҳисобга олиб, $\alpha < \pi$ шартдан

$$2l < 2l_{\text{ког}} = \lambda' 0$$

шартни топамиз.

Қуёш ёритганда (унинг бурчак ўлчами $\theta = 30' = 0,9 \cdot 10^{-2}$ рад) когерентлик соҳаси ўлчами $1,1 \cdot 10^2 \lambda = 0,06$ мм ($\lambda = 0,55 \cdot 10^{-3}$ мм учун). Бу ҳисобдан Юнг тажрибаси учун (Қуёш ёруғлик манбаи сифатида олингандা) қўйидағи хulosса чиқади: S_1, S_2 тирқишиларни (қ. 4.10-расм) 0,06 мм дан яқин жойлаштириш лозим ва кўринувчанлиги, масалан, 0,90 бўлган равшан интерференцион полосалар кузатилиши учун $2l = 0,015$ мм бўлиши керак.

Агар кузатилаётган буюмга Қуёшнинг бевосита ўзидан тушаётган ёруғлик эмас, балки атрофдаги буюм ёки булутлардан сочилган ёруғлик тушаётган бўлса, бу буюмларнинг айrim нуқталарини когерент бўлмаган тўлқинлар манбалари деб ҳисоблаш (уларнинг когерентлик соҳаси ўлчамлари 0,06 мм га teng) ва бу ҳолда ҳам когерент бўлмаган кенг манба моделидан фойдаланиш мумкин. Буюм ҳар тарафлама ёритилганда $\theta \approx 1$ деб ҳисоблаш мумкин ва когерентлик соҳасининг ўлчамлари $2l_{\text{ког}} \approx \lambda$ муносабатга бўйсунади.

250 мм масофадан (энг яхши кўриш масофасидан) кузатища кўзнинг ажратса олиш қобилияти тахминан 0,1 мм бўлади. Шу масофа да жойлашган ва ҳатто Қуёшнинг ўзидан бевосита тушаётган ёруғлик ёритаётган икки кичик буюмни амалда когерент бўлмаган манбалар деб ҳисоблаш мумкин. Бу хulosса ҳар тарафлама ёритилишга албатта тегишилдири. Шундай қилиб, табиий шароитда қуролланмаган кўз билан кузатганда буюмларнинг турли нуқталаридан кўзга тушаётган тўлқинларнинг қисман когерентлигини эътиборга олмаса ҳам бўлади. Аксинча, ажратса олиш қобилияти тўлқин узунлик тартібida бўлган микроскоп ёрдамида кузатганда буюм ёритилишининг қисман когерентлигини ҳисобга олиш албатта зарур.

Фазовий когерентликнинг муҳокама қилинаётган критерийси идеаллаштирилган содда ҳол — эквидистант равиша жойлашган

ёруғланувчи нүқталардан иборат чизиқли ёруғлик манбай үчун келтириб чиқарылған әди. Аммо бу критерий ихтиёрий жойлашган ёруғланувчи нүқталардан иборат ҳар қандай кенг ёруғлик манбай үчун ҳам сифат томондан ўз кучида қолишини күриш қийин әмас. Бу фикрнинг түғри эканлигига ишониш учун ёруғлик чиқарувчи нүқталарни j индекс билан белгилаймиз ва кузатиш нүқтасида j -манба вужудга келтирған s_{1j} тебраниши:

$$s_{1j} = a_j \cos(\omega t - 2\pi d_{1j}/\lambda + \varphi_j)$$

күринишида ёзамиз, бунда a_j ва φ_j лар ёруғликнинг j -нүқтавий манбанинің характеристикалары амплитуда ва фаза, d_{1j} — манбадан P_1 нүқтагача бўлган масофа. Бутун кенг манба P_1 нүқтада вужудга келтирған s_1 тебраниши барча s_{1j} тебранишлар йиғиндиндисидир:

$$s_1 = \sum_j s_{1j}.$$

a_j амплитудалар ва φ_j фазалар тасодифий катталиклардир, лекин ҳар бир a_j , φ_j , d_{1j} конкрет түплам үчун натижавий тебранишинг амплитуда ва фазаси муайян қийматга эга бўлади. P_1 нүқтадан P_2 нүқтагча ўтилганда қўшилаётган тебранишларнинг фазалари ўзгаради (чунки P_2 нүқтагача бўлган d_{2j} масофа d_{1j} масофадан фарқ қиласди) ва натижавий тебраниш P_1 нүқтадагидан фарқли амплитудага эга бўлиб қолади. P_1 ва P_2 нүқталардаги натижавий тебранишлар амплитудалари фақат P_1 ва P_2 орасидаги $2l$ масофа етарлича катта бўлганида (яъни турли нүқтавий манбалар үчун ҳисобланган йўлларнинг d_{2j} — d_{1j} фарқлари камида тўлқин узунлик тартибидаги миқдорча фарқ қиласганда) сезиларли фарқ қиласди. Акс ҳолда барча қўшилувчи (парциал) тебранишларнинг фазалари амалда бир хил миқдорда ўзгаради ва натижавий тебраниш амплитудаси олдингида қолади. 15- § да қилинганга ўхшаш содда ҳисоблар ёрдамида P_1 , P_2 нүқталар орасидаги $2l$ масофа

$$2/2b/d > \lambda$$

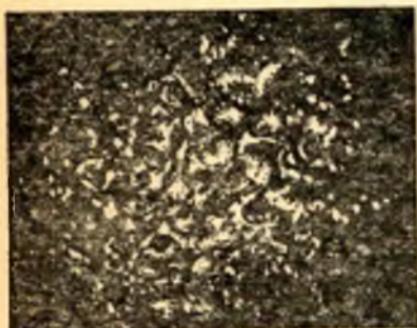
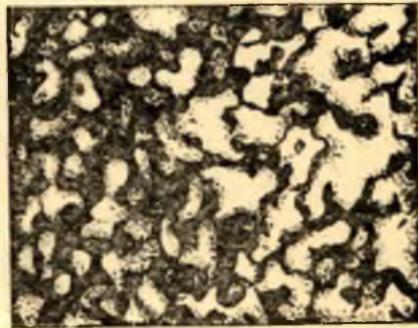
тенгсизликни қаноатлантириши кераклигини топамиз. Лекин бу шарт P_1 ва P_2 нүқталардаги тебранишларнинг амалда когерент әмаслиги шарти билан бир хил бўлади. Тенгсизликнинг

$$2l < \lambda d / 2b = 2l_{\text{ког}} \quad (22.25)$$

тескари белгиси P_1 , P_2 нүқталардаги тебранишларнинг амалда когерентлигини билдиради, яъни когерентлик соҳасининг ўлчамларини аниқлайди. Шундай қилиб, (22.25) тенгсизлик фазовий когерентликнинг ёруғликнинг ихтиёрий кенг манбаларига қўллана оладиган универсал критерийсидир. Бу натижажа ёритишининг конкрет мисолларининг (Қуёш ёруғлиги билан ёритиш ва ҳоказо) юқорида ўтказилган муҳомаси ўринли эканлигини тасдиқлайди.

Когерентлик даражаси ва когерентлик соҳаси ўлчами тасодифий ёруғлик майдонининг ўртача характеристикалари эканлигини на-зарда тутиш лозим. Ёруғликнинг кенг манбай сиртида тасодифий фаза ва амплитудаларнинг ҳар бир конкрет қийматларида экранда ёритилганлик тақсимоти конкрет бўлади, лекин бу тақсимот номун-тазам бўлади. Ёруғликнинг кенг манбай (гелий - неонли лазер нурланиши ёритган яхши хира ойна манба бўлган; 4.23-а—в расм учун ёритилган соҳа тахминан $2b = 0,3$ мм диаметрли доирача бўлган) фотоплёнкада вужудга келтирган ёритилганлик фотографиялари (позитивлари) 4.23-расмда кўрсатилган. Фотоплёнканинг ёритилганлиги характерли номунтазам «донадор» структурага эга бўлиб, доғлар ёки «доналар» катталиги d масофага пропорционал равишда ортиб боради.

Хира ойнанинг номунтазам бир жинсмасликлари туфайли лазер чиқарган фазовий когерент тўлқин манбанинг нуқтасидан

*α)**δ)**β)**γ)*

4.23- расм. Кенг ёруғлик маъсни (хира шаша) хосил қилган ёритилганликни тасодифий тақсимоти (манбадан фотоплёнкагача бўлган d масофа 10 см (а), 30 (б), 100 см (в) бўлган ҳсллар) фотосурати, γ) ҳол тўғри тўртбурчак кўрсатурган чўзиқ манбага мос келади.

нуқтасига ўтишда тасодифан ўзгарадиган фаза орттирмалари олади. Шунинг учун сочилган ёруғлик ўзи ёруғлик чиқарувчи кенг манба нурланишига яхши ўхшайди ва хира ойна билан ўтказилган тажриба натижаларини юқорида бажарилган ҳисобга таққослаш мумкин.

Равшанки, фотосуратнинг ёритилганлиги юқори бўлган соҳалари хира ойнанинг турли нуқталаридан бу жойларга келаётган тўлқинларнинг тасодифий сабабларга кўра асосан бир хил фазали (синфазали) бўлишига мос келади. Аксинча, ёритилганлиги паст бўлган соҳалари хира ойнанинг турли нуқталаридан бу жойларга келаётган тўлқинлар бир-бирини сўндиришига мос келади. Бу тўлқинларнинг синфазалик даражаси кўп ўзгариши учун фотоплёнка текислигига бирор масофага силжиш керак; бу силжишнинг ўртача қиймати когерентлик соҳасининг ўлчамини аниқлайди. Шундай қилиб, «ўртача доф» когерентлик соҳасидир ва унинг ўртача ўлчами когерентлик соҳасининг ўлчамидир. Хира шиша билан фотоплёнка орасидаги d масофа ўзгарганда доналар ўлчами ўзгариши ҳисобга мувофиқ келади, чунки когерентлик соҳасининг l_{kog} ўлчами d га пропорционалdir.

4.23-г расмдаги фотосурат $d = 100$ см шароитда олинган, лекин хира шишада фотосуратда кўрсатилгандек жойлашган $0,2 \times 1$ мм² ўлчамли соҳа ёритилган бўлиб, у тахминан тўғри тўртбурчак шаклида эди (лазер нурланишини цилиндрик линза фокуслаган). Кўриб турибмизки, когерентлик соҳасининг вертикал ва горизонтал йўналишдаги ўлчамлари кўп фарқланади ва нурланиш манбанинг тегишли ўлчамларига тескари пропорционал бўлади. Бу факт $2l_{\text{kog}} \approx \lambda/\theta = \lambda d/2b$ муносабатга олиб келадиган ҳисоб натижаларига мувофиқdir.

Ўзи ёруғлик чиқарадиган манбалардан хира шишанинг муҳим фарқи қуйидагидан иборат: хира шишанинг турли нуқталаридаги ёруғлик тебранишлари орасидаги фазавий муносабатлар мунтазам эмас, лекин вақт ўтиши билан ўзгармайди. Шунинг учун экран ёритилганлигининг донадор структураси ҳам вақт ўтиши билан ўзгармайди. Манба ўзи ёруғлик чиқарадиган бўлган ҳолда эса унинг сиртидаги қандайдир икки нуқтадаги тебранишлар фазалари фарқи тез ўзгариб туради, бу эса етарлича узоқ вақт давомида ёритиб турилганда доналарнинг бетартиб ҳаракат қилишига ва донадор структуранинг йўқолишига олиб келади. Шунинг учун ўзи ёруғлик чиқарувчи буюмлардан оддий шароитда нурланишнинг инерцион қабул қилгичлари билан биргаликда фойдаланилганда биз донадор структурани кузатмаймиз. Хира шиша ёрдамида олинган фотосуратлар ўзи ёруғлик чиқарувчи манбалар ҳолида пайдо бўладиган ёритилганликнинг оний тақсимотига тўғри келади, дейиш мумкин.

Хозиргача биз ёруғлик интенсивлиги интерференциялашувчи икки дастанинг йўл фарқига (ёки keletalish вақтига) боғлиқ равишида

ўлчанадиган интерференцион тажрибаларни кўриб келдик. Бу тажрибаларнинг натижаларини, юқорида аниқланганидек, s_1 ва s_2 тебранишлар орасидаги мослашув даражасини, яъни корреляцияни характерловчи $\gamma_{12}(\tau)$ когерентлик даражаси тушунчаси ёрдамида тавсифлаш мумкин. Шунинг учун $\gamma_{12}(\tau)$ корреляция функцияси ҳам дейилади.

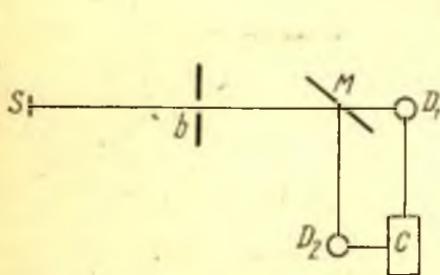
Еруглик дасталарининг корреляцион хоссалари ёнамоён бўладиган бирмунча бошқа типдаги тажрибалар бўлиши мумкин. Ишнинг моҳиятини тажрибанинг 4.24-расмда тасвирланган схемасидан (Браун ва Твисс, 1956 й.) тушуниб олса бўлади. S манбадан чиққан ёруглик кичик b тешикдан (ўлчами когерентлик соҳасининг ўлчамидан кичик) ўтади, ярим шаффоф M кўзгу уни икки дастага ажратади ва бу дасталар D_1 ва D_2 қабул қилгичларга тушади. D_1 , D_2 да пайдо бўлган фототоклар С корреляторда радиотехник методлар билан ўзаро кўпайтирилади ва кўпайтманинг ўрта қиймати олинади. Қабул қилгичлардан бирини силжитиб ва шу билан икки дастадан бирини-биридан кечиктириб,

$$G(\tau) = \frac{1}{I^2} \frac{1}{t} \int_0^t I(t') I(t' + \tau) dt' \quad (22.26)$$

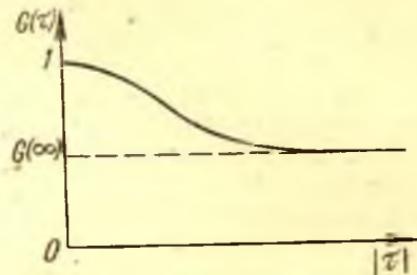
катталикини τ нинг функцияси сифатида ўлчаш мумкин. τ кечишини радиотехник усул билан ҳам киритса бўлади.

Шундай типдаги тажрибада $G(\tau)$ ни ўлчаш натижалари 4.25-расмда тасвирланган. $G(\tau)$ функция графигининг бош хусусиятлари τ нинг кичик қийматларида бирмунча кескин ифодаланган максимумнинг мавжуд бўлиши ва τ нинг катта қийматларида $G(\tau)$ нинг тахминан ўзгармай қолишидир.

Агар дасталарнинг $I(t)$ интенсивлигининг вақт ўтиши билан доимий бўлиб қолавермаслиги эътиборга олинса, $G(\tau)$ функцияниг айтиб ўтилган хусусиятларини осон тушуниб олиш мумкин. Акс ҳолда $G(\tau) = 1$ бўлади. Ҳақиқатда $I(t)$ интенсивлик вақт



4.24-расм. Интенсивликлар корреляциясини ўлчаш тажрибасининг схемаси.



4.25-расм. $G(\tau)$ функция графиги.

үтиши билан тасодифий модуляцияланган, яъни у максимум ва минимумларнинг тасодифий кетма-кетлигидан иборат. $\tau = 0$ бўлганда (22.26) ифодадаги интеграл остидаги функцияниң бир кўпайтувчининг барча максимумлари иккинчи кўпайтувчининг максимумлари билан бир хил бўлади ва натижада $G(0)$ нинг қиймати ортиқ бўлади. Агар τ кечикиш вақти етарлича катта бўлса, кўпайтувчилар максимумлари вазияти орасидаги корреляция йўқолади ва $G(\tau)$ катталик $G(0)$ га нисбатан камаяди. Шундай қилиб, $G(\tau)$ функция t ва $t + \tau$ пайтлардаги интенсивлик қийматларининг корреляция даражасини τ кечикиш вақтига боғлиқ равишда характерлайди. Интенсивлик майдон амплитудасининг квадратига боғлиқ бўлганлиги сабабли, $G(\tau)$ функция *иккинчи тартибли корреляцион функция* деб аталган.

$G(\tau)$ функцияни назарий йўл билан ҳисоблаш учун амплитудаси модуляцияланган тўлқин цуглари моделидан фойдаланамиз, яъни T вақт давомида $I(t)$ интенсивлик қиймати ўзгармайди, аммо T вақт ўтгач тасодифий миқдорга сакраб ўзгаради, деб ҳисоблаймиз. Амплитудаси модуляцияланган цуглар моделига оид 21- машҳук схемаси бўйича ҳисоб қилиб, қуйидагини топиш мумкин:

$$G(\tau) = \begin{cases} (\bar{I})^2/\bar{I}^2 + [1 - |\tau|/T][1 - (\bar{I})^2/\bar{I}^2], & |\tau| \leq T, \\ (\bar{I})^2/\bar{I}^2, & |\tau| \geq T. \end{cases} \quad (22.27)$$

Шундай қилиб, $G(\tau)$ функция сифатининг бош ҳусусиятларини, яъни $|\tau|$ кичик бўлганда максимум ва $|\tau|$ катта бўлганда ўзгармаслик ҳусусиятларини бу модель тўғри акс эттиради. Интерференцион тажрибалар ҳолидагидек, корреляция вақтини тўлқинлар цугининг T давом этиш вақти аниқлайди.

$\tau = 0$ бўлганда жойлашган максимумнинг нисбий катталиги, яъни

$$g = \frac{G(0)}{G(\infty)} = \frac{\bar{I}^2}{(\bar{I})^2}$$

нисбат алоҳида эътиборга сазовордир. Интенсивлиги I га teng бўлган цугларнинг нисбий сонини Рэлейнинг

$$\exp(-I/\bar{I})$$

тақсимот қонуни аниқлайди, деб фараз қиласиз. У ҳолда содда ҳисоблар (қ. 25-машқ) $g = 2$ эканини кўрсатади. Рэлейнинг тақсимот қонунидаги интенсивликнинг унча катта бўлмаган флюктуациялари бўлади. Масалан, интенсивликнинг ўртача қийматдан иккимартадан ортиқ қийматлари атиги 14% ҳолларда учрайди. Чуқурроқ таҳлилнинг кўрсатишича, атомлари бир-биридан мустақил равишда тўлқинлар чиқарадиган манбалар учун бундай ҳолат қонунийдир.

Г миқдорнинг қийматлари катта бўлиши нурланиш интенсивлигининг максимал оний қиймати унинг қийматидан анча

ортиқ бўлишини билдиради. Масалан, баъзи лазерларда нурланиш кучли «чақнашлар» кўринишида бўлиб, «чақнашлар» орасида ўтган вақт чақнашлар давом этган вақтнинг ўзидан анча катта (к. 230-§), бу ҳолда $g \gg 1$.

V б о б

ЕРУГЛИКНИНГ ТУРГУН ТҮЛҚИНЛАРИ

23- §. Тургун тўлқинлар ҳосил бўлиши. Винер тажрибалари

Юқорида кўрсатилганидек, барқарор интерференцион манзара ҳосил қилиш учун бир-бирининг устига тушувчи энг камида иккита когерент тўлқин бўлиши зарур. Икки когерент тўлқин ҳосил қиълишнинг Френель кўрсатган методи тушувчи тўлқинни бирор усул билан иккига ажратишдан иборат. Икки когерент тўлқинни устмайдуст туширишнинг жуда қизиқ ва муҳим интерференция ҳолига келтирувчи содда усули деворга тик (нормал равиша) тушган тўлқиннинг қайтишидан иборат; қайтган тўлқин бу ҳолда тескари йўналишда ҳаракатланиб, муҳитнинг ўша қисмларидан яна ўтади. Бунда ҳосил бўладиган интерференцион манзара иккала (тушувчи ва қайтган) тўлқин фазалари муносабатига боғлиқ. Тушувчи ва қайтган тўлқинлар интерференциялашиши шартлари ҳар қандай типдаги тўлқинлар учун ҳам бир хилдир. Улар механика ва акустика курсларида батафсил ўрганилади. Қайтариш процессида тўлқин фазасининг ўзгара олиши мумкинлиги муҳимдир. Шунинг учун тушаётган тўлқин тенгламаси

$$s_1 = a \sin(\omega t - kx) \quad (23.1)$$

бўлса, у ҳолда $x = 0$ нуқтада қайтган тўлқин тенгламаси

$$s_2 = a \sin(\omega t + kx + \delta) \quad (23.2)$$

бўлади, бунда, одатдагидек, $\omega = 2\pi/T$ ва $k = 2\pi/\lambda$. x олдидағи ишоранинг ўзгариши тарқалиш йўна шии ўзгаришини ифодалайди. Ә эса қайтаришда фаза ўзгаришини билдиради. Натижавий тўлқин

$$s = s_1 + s_2 = 2a \cos(kx + 1/2\delta) \sin(\omega t + 1/2\delta) \quad (23.3)$$

кўринишда ёзилади.

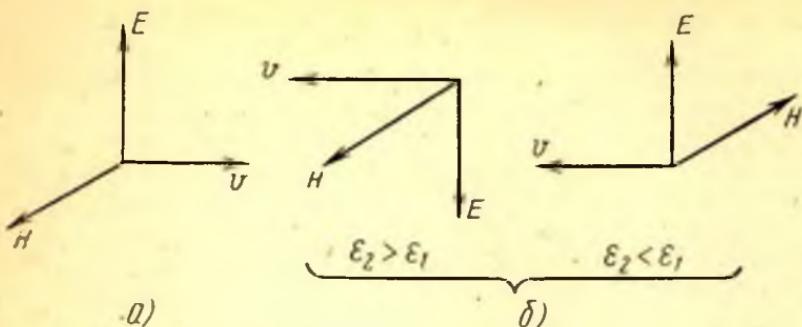
(23.3) формууланинг кўрсатишича, тебранишлар амплитудаси $2a \cos(kx + 1/2\delta)$ га teng, яъни у муҳитнинг турли нуқталари учун турлича бўлиб, нуқтадан нуқтага ўтишда содда гармоник қонун бўйича ўзгарамади. Вақт ўтиши билан даврий ўзгаришини ифодаловчи $\sin(\omega t + 1/2\delta)$ кўпайтувчи эса координатага боғлиқ эмас.

Амплитуданинг

$$2a \cos(kx + 1/2\delta) = 2a \cos(2\pi x/\lambda + 1/2\delta)$$

гармоник функция орқали ифодаланиши амплитуданинг *ишораси* ярим тўлқин соҳасида ўзгармай қолишини ва x нинг $1/2\lambda$ га ўзгарганида, яъни бир ярим тўлқиндан иккинчисига ўтганда ишоранинг қарама-қарсисига ўзгаришини кўрсатади. Бошқача айтганда, бир ярим тўлқин соҳасида барча s лар мусбат бўлган чоғда қўшни ярим тўлқин соҳасида улар манфий бўлади. Агар амплитуда мусбат катталик деб ҳисобланса, у ҳолда кўрсатиб ўтилган ҳолатни мана бундай фикр билан ифодалаш мумкин бўлар эди: тебраниш фазаси ярим тўлқин соҳасида ўзгармай қолади ва бир ярим тўлқиндан иккинчисига ўтишда π га ўзгаради. Бу таърифни турғун тўлқин таърифи деб олиш мумкин.

(23.3) формуладан турғун тўлқинда амплитуданинг ноль қийматига мос келган қатор нуқталар борлиги келиб чиқади. Бу нуқталар $kx + 1/2\delta = 1/2n\pi$ шартдан аниқланади, бундаги $n = 1, 3, 5\dots$ тоқ сонлар. Равшанки, бу нуқталар бир-биридан ярим тўлқинга тенг масофада жойлашган ва турғун тўлқиннинг тугун нуқталари ёки *туғунлари* дейилади. Уларнинг ўртасига амплитуданинг максимал қийматига, яъни $2a$ қийматига мос келадиган нуқталар жойлашган. Бу нуқталарни *дўнгликлар* дейилади. Улар $kx + 1/2\delta = 1/2n\pi$ шартдан аниқланади, бундаги $n = 0, 2, 4\dots$ жуфт сонлар. Қайтишда фаза ўзгаришини аниқловчи б катталикка нисбатан эса қўйидаги ҳолатни назарда тутиш зарур. Югурма (электромагнит, эластик ва ҳоказо) тўлқин унинг энергиясининг икки қисмига (электр ва магнит энергиясига, потенциал ва кинетик энергиясига) мос келувчи икки тўлқин тўпламидан иборат. Югурма электромагнитик тўлқинда иккала (E ва H) вектор ҳар бир пайтда тарқалиш (v) йўналиши билан муайян тарзда боғланган бўлиб, ўнақай винт системаси ташкил этади. (қ. 5.1-расм). Қайтишнинг, яъни тарқалиш йўналишининг қарама-қарсисига ўзгаришининг зарурий шарти E ёки H векторлардан бири йўналишининг қарама-қарсисига ўзгаришидир. Ҳакиқатан ҳам, қайтиш натижасида ҳосил бўлган югурма тўлқинда E, H ва v векторлар яна ўнақай винт системаси ташкил этиши керак; қайтишда v нинг йўналиши ўзгарганилиги учун E ёки H векторлардан бири ҳам ўз йўналишини сакраб ўзгартириши, яъни фазасини π га қўшимча ўзгартириши ёки, бошқача айтганда, ярим тўлқин йўқотиши керак. Қайтиш юз бераётган чегарадаги шароитга боғлиқ равишда, ярим тўлқинни бу векторлардан бири йўқотиши мумкин. Бу масалани электромагнитик (ёруғлик) тўлқинлар учун ХХІІ бобда батафсил кўриб чиқамиз, ҳозирча фақат шу нарсани айтиб ўтамиз: агар иккинчи муҳитнинг ϵ_2 диэлектрик сингдирувчанлиги биринчи муҳитнинг ϵ_1 идан катта, яъни $\epsilon_2 > \epsilon_1$ бўлса, у ҳолда электромагнитик тўлқинларда магнит вектори учун $\delta = 0$ ва электр вектори учун $\delta = \pi$ бўлади. Аксинча, $\epsilon_2 < \epsilon_1$, бўлганида қайтиш вақтида магнит вектори ярим тўлқин йўқотади, электр вектори эса ўз фазасини ўзгартирмайди (5.1- расм). 5.2- расмда кўрсатилгандек, δ даги бу фарқ оқибатида бир



5.1- рәсм. Түшувчи (а) ва қайтган (б) түлқинларда E , H векторлар жойлашиши.

векторнинг тугунлари иккинчисининг дўнгликлари устига тушиди.

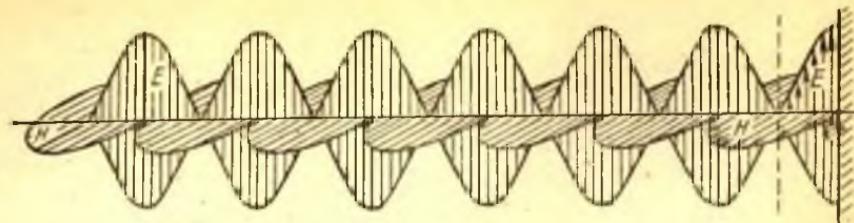
E вектор ва H векторнинг максимумдан ўтиш пайтлари ҳам бир-биридан чорак даврга фарқ қиласи, буни $\sin(\omega t + 1/2\delta)$ ҳад таҳлилидан кўриш осон.

Турғун түлқиннинг бу хусусиятлари шунга олиб келади: бу түлқинда унинг тарқалиш йўналишида энергия ҳаракати ютурма түлқинлардагидек узлуксиз бўлмайди; турғун түлқин энергияси бир жойда қолаверади ва E дўнглиги соҳасидан (бу ерда у электр энергияси бўлади) H дўнглиги соҳасига ўтади (яъни магнит энергиясига айланади) ва аксинча. Шундай қилиб, энергия оқиши ўрнига, энергия бир турдан бошқа турга ўтиб тебраниб туради. «Турғун түлқин» термини мана шу ҳолат туфайли пайдо бўлган.

Турғун түлқинларни, албатта, фақат түлқинлар қайтишида эмас, балки бир хил амплитудали когерент икки түлқин бир-бирига қарши кетаётган ҳолда ҳамма вақт кузатиш мумкин. Бу шартни амалга оширишнинг энг содда амалий усули — түлқин қайтишидир.

Юқорида баён қилингандан электр ва магнит векторларининг тугунлари қаерда жойлашишини тажриба шароитига қараб олдиндан айти билиш мумкин деган фикр келиб чиқади. Ёруғлик түлқинини ташкил этувчи икки вектордан (электр ёки магнит векторидан) қайси бири ёруғликни сезадиган асбобларнинг (кўз, фотопластинка, флуоресценцияловчи экран, фотоэлемент ва ҳоказоларнинг) кўпчилигига бевосита таъсир кўрсатади, деган масалани тажрибада ечиш учун бу ҳолатдан фойдаланиш мумкин.

Винер (1890 й.) ёруғликнинг фотография эмульсиясига кўрсатадиган таъсирини тадқиқ қилиш учун тегишли тажрибани бажарган. Қуйидаги тажрибани кўз олдига келтириб, Винер ғоясини тушуниш осон. Кўзгусимон металл сиртига қўйилган фотография я

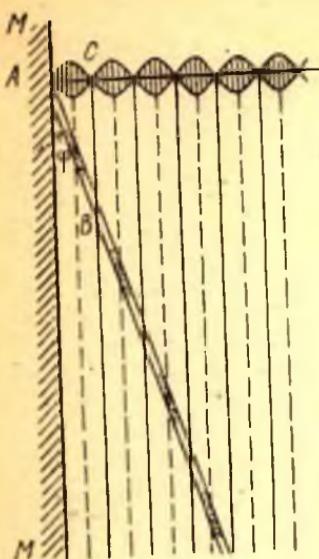


5.2- расм. Турғун электромагниттк тұлған.

эмульсиясини тасаввур қиласылар. Эмульсия орқали күзгуга тик тушаётган монохроматик (тақрибан монохроматик) ёруғлик металл күзгудан қайтади ва турғун түлқинлар системаси ҳосил қиласы, бунда электр векторининг күзгуга әнг яқын турған (бириңчи) түгүни күзгү сиртида жойлашади, чунки металдан қайтишда худди электр вектори фазасини ўзгартиради; магнит векторининг бириңчи түгүни ундан ёруғликтегі чорак түлқиниң масофада жойлашади. Фотография эмульсияси қалинлигінде ёруғлик түлқини майдони электр ва магнит майдонлари кучланғанлықтарынинг түгүн ва дүнгилер системасидан (түгүнлардан дүнгилерге мес үтишлари билан) иборат бўлади.

Фотографик таъсир фотографик эмульсиянинг ёруғлик сезадиган компонентаси бўлмиш кумуш бромидга электромагнитик кучларнинг кўрсатадиган таъсирига боғлиқ. Электр ва магнит майдонлари кучланғанлиги амплитудаларининг фазода қатламдор тақсимланишига мувофиқ равишда кумуш бромид ҳам қатлам-қатлам бўлиб парчаланади: парчаланиш максимуми (пластинканинг қорайған жойлари) бу амплитудаларнинг максимал қийматига мес келадиган қатламларга тўғри келиши керак. Агар фотографик таъсири электр вектори вужудга келтираётган бўлса, у ҳолда, равшанки, күзгү сиртида кумуш бромид парчаланмаслиги керак ва бириңчи қора қатлам күзгү сиртидан чорак түлқинча масофада ва кейин ҳар ярим түлқинча масофада ҳосил бўлиши керак. Агар магнит вектори мұхым роль ўйнаса, у ҳолда ажралиб чиққан кумушнинг бириңчи қатлами магнит векторининг бириңчи дүнгилеги соҳасида, яъни күзгү сиртида ётиши керак.

Тажриба эмульсия қалинлигидан ажралган кумуш қатламлари тақсимотини аниқлашдан иборат бўлиши керак. Дүнглик ва түгүнлар орасидаги масофа кичик бўлгани сабабли қатламлар тақсимотини кузатиш қийин бўлган; Винер бириңчи марта Ньютон кўрсатган (қ. 26-§) «кичик қиялик» усулини қўллаб, бу қийинчиликни бартарап қиласы. Винер монохроматик ёруғликтеги металл күзгусидан қайтариб, ҳавода турғун түлқинлар системаси ҳосил қиласы. Шундай тажриба схемаси 5.3-расмда кўрсатилган; бу расмда *ММ* күзгү сирти билан жуда кичик ф бурчак ташкил этувчи жуда юпқа



5.3- расм. Винер тажрибаси схемаси: E векторнинг дўнгликларида кумуш энг кўп ажрапади.

($\frac{1}{20}\lambda$ чамасида) қатлам (ёруғлик сезадиган қатлам) вазияти кўрсатилган. Ёруғлик сезадиган қатлам қопланган шиша пластиинка чизмада кўрсатилмаган. Ёруғлик сезадиган қатлам бирор кучли дўнгликлар текислиги билан параллел тўғри чизиқлар бўйлаб кесишади, уларнинг изи расмда қора доғлар кўринишида тасвирланган. Пластиинка сирти бўйлаб бу тўғри чизиқлар орасидаги AB масофа

$$AB = AC/\sin \phi = 1.2 \lambda/\sin\phi$$

эканлиги кўриниб турибди.

Агар ϕ етарлича кичик бўлса, у ҳолда қорайиш жойлари орасидаги масофа етарлича катта бўлиб қолади. Винер тажрибаларида ϕ тахминан $1'$ қилиб олинган, бинобарин, $AB \approx 1—2$ мм эди. Бу шароитда биринчи қоронғи полоса кўзгу устига тушмаслиги, балки ундан чорак тўлқинча нарида бўлишини пайқаш мумкин*.

Биринчи марта ёруғликнинг турғун тўлқинларини ҳосил қилиш имконини берган Винер тажрибаси ёруғлик тўлқинининг фотографик таъсири унинг электр вектори билан боғлиқ эканлигини кўрсатди. Кейин Друде ва Нернст (1892 й.) фотографик қатлам ўринида флуоресценцияловчи мoddанинг юпқа плёнкаси олиб Винер тажрибасини такрорладилар ва улар ҳам таъсир максимуми электр вектори дўнгликларида ётишини аниқладилар. Айвс (1933 й.) фотоэлектрик қатлам билан худди ўшандай тажрибани бажарди ва бу ҳолда ҳам эфектни, кутилганидек, электр вектори ҳосил қилган.

Тавсифланган ва уларга ўхшаш барча тажрибаларнинг натижаларини электрон тасаввурлар асосида тушуниш осон. Ёруғлик таъсирида мoddада юз берадиган процессларнинг кўпи ёруғликнинг электронларга кўрсатадиган таъсирига боғлиқ: фотоэффектда ёритилётган металлдан электронлар уриб чиқарилади; флуоресценцияда ёки фотохимиявий процессларда (фотография, кўриш сезгиси) — атом ва молекулалар уйғотилади ёки ионлаштирилади, яъни бу атом ва молекулалар таркибидаги электронларга ёруғлик таъсир қиласи. Электронлар электр зарядлари бўлгани сабабли, уларга таъсир этувчи кучни биринчи навбатда электр майдони, яъни

* Қоронғи полосалар вазияти Ньютон ҳалқалари методи билан (қ. 26- §) аниқ белгиланган.

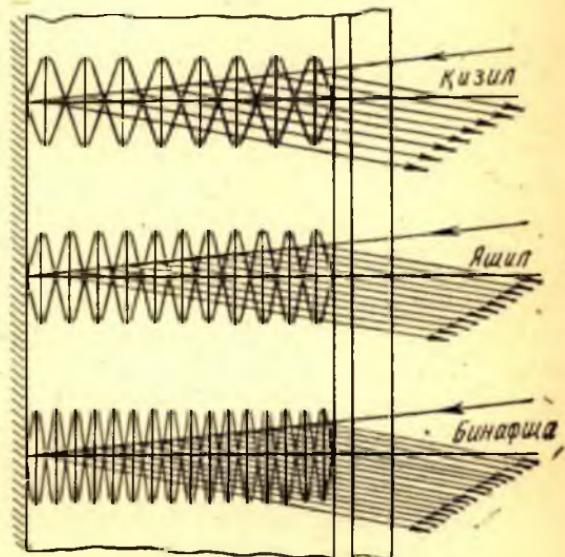
электромагнитик түлқиннинг электр вектори аниқлады. Магнит вектори фақат иккинчи даражали роль ййнайди ва унинг таъсири бевосита деярли билинмайды.

Юқорида баён қилинганига мувофиқ, электромагнитик түлқиннинг электр вектори кўпинча ёруғлик вектори деб аталади. Ёруғлик түлқини қайтишда ярим түлқин йўқотди дейилганда худди ўша ёруғлик (электр) векторининг ярим түлқин йўқотиши назарда тутилади. Масалан, ҳаво—шиша чегарасига тик тушган ёруғлик қайтишда электр вектори ярим түлқин йўқотади. Аксинча, шиша—ҳаво чегарасида ёруғлик (электр) вектори ярим түлқин йўқотмайди ва турғун түлқинлар магнит векторининг ярим түлқин йўқотиши оқибатида ҳосил бўлади.

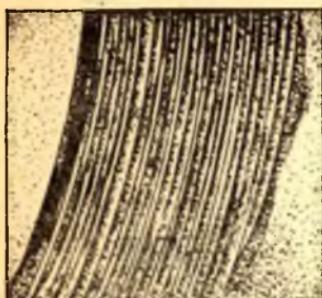
24- §. Липпман методи бўйича рангли фотография олиш

Фотографик эмульсия ичидаги турғун түлқинлар ҳосил бўлиши ҳодисасидан фойдаланиб, Липпман (1891 й.) қўйидаги рангли фотография методини таклиф қилди. Эмульсия қатлами қалин бўлган пластинка эмульсия симоб кўзгуга тегадиган қилиб жойлаширилади. Спектр тасвири пластинкага тик (нормал равишда) проекцияланади ва қайтган ёруғлик тушаётган ёруғлик билан интерференциялашиб, турғун түлқинлар ҳосил қиласди, бунда электр векторининг дўнгликларида кумуш бромид максимал парчаланади (5.4-расм—тажрибанинг схемаси, 5.5-расм — кўп бўртган ҳўл эмульсия кесимиининг фотографияси). Бутун эмульсия қатлами ишловдан кейин орасида жуда юпқа металл кумуш қатламчалари жойлашган қатор қатламларга ажралиб, бу қатламчалар орасидаги масофа пластинканинг шу жойига таъсир этган рангли нурланишнинг ярим түлқинига тенг бўлади.

Шу тарзда ишлов берилган пластинкага аввалги йўналишда оқ ёруғлик тушириб қараймиз. Биринчи юпқа кумуш қатламчасидан озмиқдор ёруғлик қайтади; ёруғликнинг каттароқ қисми эса ичкари-



5.4- расм. Липпманнинг рангли фотография методини тушунтирувчи схема.



5.5-расм. Липпман методи бўйича ишланган эмульсия кесими.

роқ киради, қисман иккинчи, учинчи ва ҳоказо қатламчалардан қайтади. Турли қатламчалардан қайтган барча дасталар орасидаги йўл фарқи қатламчалар орасидаги масофанинг иккиланганига тенг бўлади; қатламчалар орасидаги масофа $\frac{1}{2}\lambda_1$ бўлган соҳада, яъни ишлов бериш вақтида λ_1 тўлқин узунликли ёруғлик таъсир кўрсатган жойда йўл фарқи λ_1 га тенг бўлади. Бу соҳадан қайтган дасталар ўзаро интерференциялашиб, λ_1 тўлқин узунликли ёруғлик учун максимум беради. Аксинча, ҳар қандай бошқа тўлқин узунлик (λ) учун тоқ каррали ярим тўлқинга ($\frac{1}{2}\lambda$) тенг йўл фарқи ҳосил қиласидиган m дона қатлам топилади. Мос m сони $m\lambda_1 = (2p + 1) \frac{1}{2}\lambda$ шартдан аниқланади. Шундай қилиб, биринчи қатламдан қайтган λ тўлқин узунликли нурни ($m + 1$)-қатламдан қайтган нур сусайтиради; иккинчи қатламдан қайтган нурни ($m + 2$)-қатламдан қайтган нур нейтраллаширади ва ҳоказо. Бино-барин, қайтган ёруғликда λ тўлқин узунликли бу ранг бирмунча йўқотилади. Демак, айтиб ўтилган метод бўйича тайёрланган пластинка ёруғлик нурларини танлаб қайтариш қобилиятига эга бўлиб қолиб, қайтган ёруғликда уни тайёрлашда қўлланилган ўша ранглар тақсимотини беради; пластинка қайтган ёруғликда табиий ранглардаги тасвирни кўриш имконини беради. Агар қайтиш процесси 51-§ да баён қилинган метод бўйича қараб чиқилса, у ҳолда пластинканинг таъсир кўрсатиш моҳияти айниқса яққол бўлади.

Ранги фотографиянинг ҳозирги замон техник тарраққиёти бошқа йўлдан кетди. Унда ёруғлик фильтрлари принципидан фойдаланилади, бунинг учун фотопластинка эмульсиясиға тегишли бўёвчи пигментлар қўшилади.

Юқорида тавсифланган ҳодисалар тасвирнинг голографик қайд қилинишида ажойиб равишда татбиқ этиладиган бўлди (к. 65-§).

VI боб

ИНТЕРФЕРЕНЦИЯ ПОЛОСАЛАРИНИНГ ЖОЙЛАШИШИ

25- §. Юпқа пластинкаларнинг ранглари

17-§ да аниқланганидек, ёруғлик манбалари нуқтавий манбалар бўлганда кескин интерференцион манзаралар кузатилади. Бундай ҳолларда максимум ва минимумлар сиртлари системасини кесадиган экраннинг ҳар қандай вазиятида интерференцион полоса-

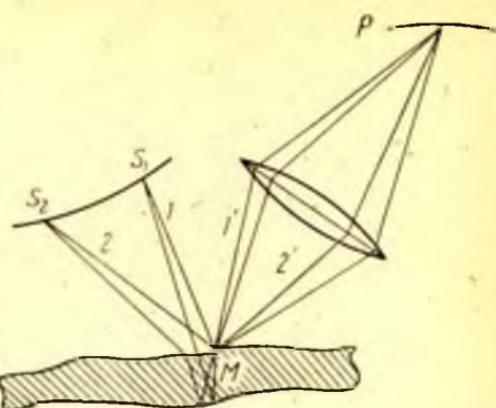
ларнинг яққол манзараси ҳосил бўлади, бу полосалар, бинобарин маълум жойлашиш (локалланниш) соҳасига эга эмас ва локалланмаган деб ҳисобланиши мумкин. Аммо манбанинг бунинг учун зарур бўлган нуқтавий манба бўлиш шарти фақат тақрибан бажарилади, кўп ҳолларда эса бутунлай бажарилмайди. Осмоннинг бир қисми, яъни сочилган ёруғлик манба бўлган табиий шароитда кузатиладиган интерференция ҳодисаларида кенг манбалар билан иш кўришга айниқса кўп тўғри келади. Бунга ўхшайдиган жуда муҳим ва энг кўп учрайдиган ҳол юпқа шаффоф плёнкаларни ёритганда юз беради, бу ҳолда ёруғлик тўлқинининг иккى когерент даста вужудга келиши учун зарур бўлган иккига ажралиши плёнканинг олдинги ва кетинги сиртларидан ёруғлик қайтиши оқибатида юз беради (6.1-расм).

Юпқа пластинкалар ранглари номи билан маълум бўлган бу ҳодиса сув юзида сувизб юрувчи совун пардаларида (совун пулфакларидан), жуда юпқа мой (нефть) пардаларида (масалан, кемалар атрофида), эски шиша ёки металлар (сайқалланган пўлат буюмларни тоблашда товланиш ранглари) сиртида кўпинча бўладиган шаффоф оксид пардаларида ва ҳоказоларда осон кузатилади.

Тажрибанинг кўрсатишшича, бу ҳолларда пардалар яқинида фазонинг маълум ва кўпинча жуда чекли соҳасида интерференцион манзара кўринувчанлиги максимал бўлади ва улар сиртидан узоқлашган сари тез камайиб боради. Юқорида айтиб ўтилган ҳолларда пардалардан қайтган ёруғликда кузатиладиган интерференцион манзараларнинг кўринувчанлиги парда сирти билан амалда устмасуст тушувчи юпқа қатламдагина юксак бўлади, ваҳоланки, пардалардан қайтган ёруғлик дасталари фазонинг анчагина катта ҳажмида устма-уст тушишади. Бундай интерференцион манзаралар локалланган манзаралар дейилади.

Плёнкаларнинг қалинлиги ва геометрик шаклига ҳамда уларнинг ёритилиш шароитига қараб интерференцион манзара локалланган соҳа бирмунча чекли ва парда сиртига бирмунча яқин бўлади.

Тавсифланаётган ҳодисаларни кузатиш тажрибасининг принципиал схемаси 6.1-расмда кўрсатилган. Парда тасвири проекцияланыётган ва интерференцион манзара кузатилаётган фотопластин-



6.1-расм. Кенг ёруғлик манба ёритганида юпқа плёнкада ҳосил бўлган интерференция масаласига доир.

кўришга айниқса кўп тўғри келади. Бунга ўхшайдиган жуда муҳим ва энг кўп учрайдиган ҳол юпқа шаффоф плёнкаларни ёритганда юз беради, бу ҳолда ёруғлик тўлқинининг иккى когерент даста вужудга келиши учун зарур бўлган иккига ажралиши плёнканинг олдинги ва кетинги сиртларидан ёруғлик қайтиши оқибатида юз беради (6.1-расм).

Юпқа пластинкалар ранглари номи билан маълум бўлган бу ҳодиса сув юзида сувизб юрувчи совун пардаларида (совун пулфакларидан), жуда юпқа мой (нефть) пардаларида (масалан, кемалар атрофида), эски шиша ёки металлар (сайқалланган пўлат буюмларни тоблашда товланиш ранглари) сиртида кўпинча бўладиган шаффоф оксид пардаларида ва ҳоказоларда осон кузатилади.

Тажрибанинг кўрсатишшича, бу ҳолларда пардалар яқинида фазонинг маълум ва кўпинча жуда чекли соҳасида интерференцион манзара кўринувчанлиги максимал бўлади ва улар сиртидан узоқлашган сари тез камайиб боради. Юқорида айтиб ўтилган ҳолларда пардалардан қайтган ёруғликда кузатиладиган интерференцион манзараларнинг кўринувчанлиги парда сирти билан амалда устмасуст тушувчи юпқа қатламдагина юксак бўлади, ваҳоланки, пардалардан қайтган ёруғлик дасталари фазонинг анчагина катта ҳажмида устма-уст тушишади. Бундай интерференцион манзаралар локалланган манзаралар дейилади.

Плёнкаларнинг қалинлиги ва геометрик шаклига ҳамда уларнинг ёритилиш шароитига қараб интерференцион манзара локалланган соҳа бирмунча чекли ва парда сиртига бирмунча яқин бўлади.

Тавсифланаётган ҳодисаларни кузатиш тажрибасининг принципиал схемаси 6.1-расмда кўрсатилган. Парда тасвири проекцияланыётган ва интерференцион манзара кузатилаётган фотопластин-

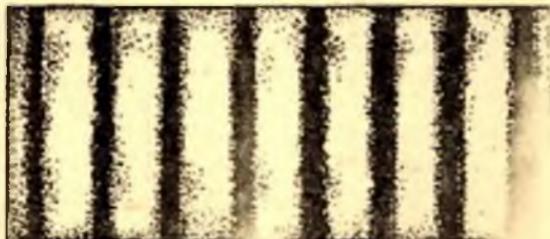


6.2- расм. Қалинлиги ҳамма жойда бир хил бўлмаган шиша пластинканинг икки сиртидан қайтган ёруғликда олинган интерференцион манзара.

ка ёки экран P ҳарфи билан белгиланган. Фотосуратларда (6.2 ва 6.3-расм) шундай манзаралар мисоллари келтирилган. Биринчи фотосуратда кенг ёруғлик манбай ёритган ва қалинлиги ўзгарувчан шиша пластинканинг икки сиртидан қайтган ёруғликда ҳосил қилинган интерференцион манзара тасвирланган. Иккинчи фотосурат юпқа ҳавои понани чегараловчи икки ясси шиша сиртидан қайтган ёруғликда олинган. Бу пона яхши сайқалланган қалин ясси параллел икки шиша пластинкани бир-бирининг устига қўйиш йўли билан ҳосил қилинади. Бир томондан бу пластинкаларнинг четлари орасига юпқа қофоз қийқими қистирилган. Иккала ҳолда парда билан понани кенг ёруғлик манбаларининг дасталари ёритади. Бу ёруғлик дасталари ёритилаётган буюмлар сиртига деярли тик тушади.

Бундай интерференцион манзараларни кўз билан кузатганда линза ролини кўз гавҳари, экран ролини эса унинг тўр пардаси ўйнайди.

Юпқа пардалар сирти яқинида интерференцион манзара ҳосил бўлиш шартларини ва унинг яққол ифодаланган фазовий жойла-



6.3- расм. Пона сиртларидан ёруғлик қайтишида ҳосил бўладиган интерференцион полосалар.

шиши сабабини аниқлаш учун бундай тажриба схемасининг энг содда вариантини кўриб чиқамиз.

Синдириш кўрсаткичи n бўлган моддадан тайёрланган юпқа шаффоффона сиртига кенг манбадан ёруғлик дасталари деярли тик тушаётган бўлсин. 6.4-расмда шундай ёруғлик дасталаридан бирининг тушиш бурчаги яқъол бўлиши учун унинг ҳақиқий қийматига нисбатан ўнларча марта катталашиб кўрсатилган.

Олдин аниқланганича, ёруғлик манбанинг бир нуқтаси чиқараётган ёруғлик тўлқинлари когерент бўлади. Унинг қўшини нуқталари чиқарган тўлқинлар эса когерент бўлмайди. Шунинг учун ишни кенг манбанинг бир нуқтаси чиқарадиган ёруғлик дасталарининг интерференцияси ҳисобидан бошлаймиз. Тажрибада аниқланган интерференцион манзара жойлашишига мувофиқ понада сиртидаги A нуқтада $1'$ ва $2'$ когерент ёруғлик дасталарининг Δ йўл фарқини ҳисоблаб чиқамиз (қ. 6.4-расм). Интерференцион манзарани экранга проекцияловчи линза бу йўл фарқини ўзгартирмайди ва линза экраннинг A' нуқтасида битта қилиб йиғган ёруғлик дасталари учун йўл фарқи худди A нуқтадагидек бўлади. Ҳисоблаш давомида интерференциялашувчи тўлқинларнинг бевосита геометрик йўл фарқидан ташқари, $2'$ нур билан характерланадиган тўлқиннинг понада сиртидан қайтишида фазасининг сакраб π қадар ўзгаришини ҳисобга олиш керак (понанинг синдириш кўрсаткичи унинг атросфидаги ҳавоникидан катта). Ҳисоб бундай ёзиб борилади:

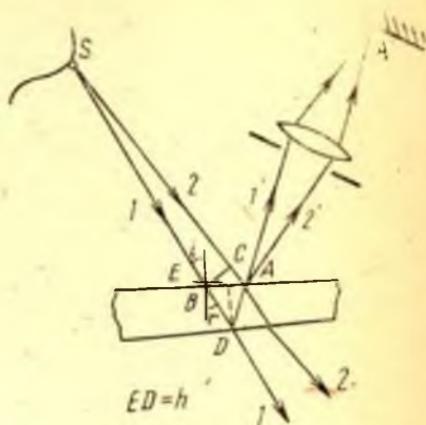
$$\Delta = (BD + DA) n - (AC - 1/2\lambda); \quad n(BD + DA) = 2hn/\cos r;$$

$$AC = 2h \lg r \sin i; \quad \sin i / \sin r = n,$$

бунда $h = ED$ — понанинг қалинлиги; шунинг учун

$$\Delta = 2hn \cos r + 1/2\lambda. \quad (25.1)$$

Д йўл фарқининг топилган бу қиймати h ва r ларнинг функцияси бўлади. Тажрибани ташкил қилиш тавсифида i бурчакнинг, бинобарин, r бурчакнинг ҳам кичик эканлиги ва кичик интервалда ўзгариши айтиб ўтилган эди. Бу ерда қуйидаги фикрни қўшимча қилиш лозим: агар бундай бўлмаса, у ҳолда интерференцион манзарани экранга проекцияловчи линзанинг апертурасини камайтириб, r бур-



6.4-расм. Юпқа шаффоффона ёруғлик дасталари интерференциясида йўл фарқини ҳисоблешга доир.

чакнинг ўзгариш диапазонини кичрайтириш мумкин. Агар интерференцион манзара бевосита кўз билан кузатилаётган бўлса, у ҳолда тешикнинг, яъни кўз қорачифининг ўлчамлари кичик бўлиш ҳисобига кузатиш апертураси бундай камаяди.

Шунинг учун Δ йўл фарқи амалда фақат h нинг, яъни понанинг A нуқтадаги қалинлигининг функцияси бўлади, деб ҳисоблаш мумкин.

Топилган натижа муҳокама қилишга арзиди.

(25.1) муносабатдан шундай хулоса келиб чиқадики, i бурчакнинг (ва мос равища r бурчакнинг) қийматлари оз ўзгарганида кенг манбанинг бошқа нуқталари чиқарган ёруғлик дасталарининг Δ йўл фарқи A нуқтада олдин·кўриб ўтилган $1'$ ва $2'$ дасталарнинг йўл фарқи бўлан тахминан бир хил бўлади. Бинобарин, кенг манбанинг ёруғлик чиқарувчи сиртидаги турли нуқталардан келаётган ёруғлик дасталарининг турли жуфтлари пона сиртидаги (ёки унинг яқинидаги) A нуқтада ҳосил қилган интерференцион манзаралар тахминан ўзаро бир хил бўлади. Шунинг учун пона сиртида (ёки унинг яқинида) интерференцион манзаранинг кўринувчанлиги юксак бўлади. Пона тепасидаги фазонинг бошқа соҳаларида турли интерференцион манзаралар бетартиб устма-уст тушишади, шунинг учун фазонинг бу соҳалари бир текис ёритилган бўлади. Бошқача айтганда, интерференцион манзаранинг пона сирти яқинида жойлашиш сабаби очиб берилади.

Агар понани ёруғликнинг нуқтавий манбаи ёритса, яъни нуқул когерент нурланиш ишлатилса, у ҳолда бу тажрибанинг схемаси Френелнинг интерференцион тажрибалари схемасига ўхшашлигини ва интерференцион манзара локалланмаган бўлишини тушуниш осон. Шундай қилиб, кўриб чиқилаётган бу ҳолларда интерференцион манзаранинг локаллениши ёруғликнинг кенг манбаларидан фойдаланиш натижасидир. Ёруғликнинг нуқтавий манбаидан фойдаланиб ҳам плёнкалардан локалланган интерференцион манзара ҳосил қилиш мумкин, лекин бунда манба ё плёнкадан жуда узоққа жойлашгани, ёки унинг нурланишини объектив коллимациялаган бўлиши керак.

Бу ҳолларда интерференцион манзаранинг жойлашиши ҳақидаги масаланинг батафсил баёнини Майкельсон ўртага ташлаб, унинг умумий математик ечимини ҳам ўзи топган. Майкельсоннинг кўрсатишича, плёнканинг понасимонлиги камайган сари интерференцион манзаранинг жойлашиш соҳаси плёнкадан узоқлашади.

Δ нинг (25.1) формуласидан кузатилаётган интерференцион полосаларнинг геометрик конфигурациясини тушуниб олиш ҳам мумкин. Агар плёнкани параллел нурлар дастаси ёритса, плёнканинг (бу ҳолда понанинг) h қалинлиги бир хил бўлган қисмлар учун Δ нинг бир хил бўлиши (25.1) дан келиб чиқади.

Интерференциялашувчи тўлқинларнинг йўл фарқи иатижавий тебраниш амплитудасини ва бинобарин, фазонинг бу тўлқинлар

суперпозицияси юз берәётган нүқтасидаги интенсивликни аниқлайды. Шу туфайли интерференцион манзаранинг плёнканинг (понанинг) бир хил h қалинликлариға мос келадиган барча нүкталари ёритилгандырылғанда бир хил бўлади.

Шунинг учун плёнка (пона) сиртидағи интерференцион полосалар сиртнинг плёнканинг бир хил қалинлигига мос келган барча нүкталарида баравар ёритилгандырылғанда эга бўлади. Понада интерференцион полосалар конфигурацияси айниқса содда бўлади. Равшанки, интерференцион полосалар пона қиррасига параллел ва манзара даврий бўлади (қ. 63-расм). Умумий ҳолда плёнка сиртидағи интерференцион полосалар конфигурацияси плёнканинг қалинлиги бир хил бўлган геометрик ўринларига мос келади.

6.2-расмд тасвирланган ҳолда бу конфигурация жуда мураккаб экан.

Бунга ўхшаш манзаралар интерференцион полосаларининг номи шундан келиб чиқади. Улар *тенг қалинлик интерференцион полосалари* ёки, қисқача, *тенг қалинлик полосалари* дейилади. Агар вертикал турган каркасга таранг тортилган совун пардаси кўрнишида юпқа пластинка ҳосил қилинса, бунга ўхшаш манзарани кузатиш қийин эмас: оғирлик кучи таъсирида совун пардаси пона кўринишини олади ва парда сиртида тенг қалинлик полосалари пайдо бўлади, булар парда сиртида горизонтал тўғри чизиқлар шаклида бўлиб, бу чизиқларнинг баъзи жойлари падданинг айrim жойлардаги нүқсонлари туфайли озгина бузилган бўлади.

Юпқа пластинкадаги интерференцияни линза ёрдамида кузатиш усулига тааллуқли баён қилинган мулоҳазалар бошқа оптик системалар, масалан, кўриш трубаси ёрдамида ёки кўз билан кузатишида ҳам тӯғридир. Фақат шу нарсани назарда тутиш керакки, кўз билан қараганда линза билан проекциялашдагига нисбатан одатда анча ингичка дасталардан фойдаланиллади (одам кўзи қорачибининг диаметри 3—5 мм чамасида). Демак, манбанинг унча катта бўлмаган соҳаси ишлайди, шунинг учун пластинка сиртида полосалар локалланиши унча яққол ифодаланган эмас: биз плёнкага кўз жуда ҳам яхши аккомодацияланмаган ҳолда ҳам интерференцион манзарани кузатамиш.

Яхши лаборатория шароитида юпқа плёнкаларни оқ ёруғлик билан ёритганда одам кўзининг танловчан спектрал сезирлиги ҳисобига 4—5-тартибли интерференцион полосаларни ҳам кузатиш мумкин бўлади. Бинобарин, синдириш кўрсаткичи 1,3 чамасида бўлган моддалардан тайёрланган плёнкалар қалинлиги ёруғликнинг тахминан 1,5—2 тўлқин узунлигига тенг бўлиши керак.

26- §. Ньютон ҳалқалари

Юпқа ҳавоий қатламда юз берадиган интерференциянинг *Ньютон ҳалқалари* деб аталган машҳур ҳоли алоҳида тарихий эътиборга сазавордир. Бу манзара қуйидаги шароитда кузатилади:

әгрилиги кичик бўлган линзанинг қавариқ сирти ва яхши силлиқ ланган ясси пластинканинг сирти бирор нуқтада тегишиб туради, улар орасида қоладиган ҳавоий қатламча тегишиш нуқтасидан четларига томон астә-секин қалинлашиб боради. Агар пластинка сиртига тахминан тик равишда системага монокроматик ёруғлик дастаси тушаётган бўлса, у ҳолда ҳавоий қатламнинг юқориги ва пастки чегараларидан қайтган ёруғлик тўлқинлари ўзаро интерференциялашади. Бунда тегишиш нуқтасида қора доғ, унинг атрофида эса кенглиги камайиб борувчи қатор концентрик ёруғ ва қора ҳалқалардан иборат манзара кўринади*.

Ёруғлик пластинка сиртига тик тушаётир, бинобарин, қатламчанинг δ қалинлигига мос йўл фарқи 2δ (бунда n — қатламча моддасининг синдириш кўрсаткичи) бўлади деб фараз қилиб, Ньютон ҳалқаларининг ўлчамлари ва вазиятини ҳисоблаб чиқиш қийин эмас. Қатламча ҳаво бўлган ҳолда n ни 1 га teng деса бўлади. m - ҳалқага мос келадиган δ_m қалинлик бу ҳалқанинг r_m радиуси ва линзанинг R эгрилик радиусига

$$\delta_m = r_m^2 / 2R$$

муносабат орқали боғланган (қ. 53- машқ).

Қатламчанинг юқориги ва пастки сиртидан қайтиш шароитининг турлича бўлишини (ярим тўлқин йўқотиш) эътиборга олиб, m - қора ҳалқанинг ҳосил бўлиш шартини топамиш:

$$\Delta_m = 2\delta_m + \frac{1}{2}\lambda = (2m + 1)\frac{1}{2}\lambda \quad (26.1)$$

ёки

$$\delta_m = 1/2 m\lambda, \quad (26.2)$$

бундан

$$r_m = \sqrt{m\lambda R}, \quad (26.3)$$

бунда m — бутун сон. $m = 0$ ва $r_m = 0$ бўлган хусусий ҳол қорон-филикка мос келади (марказий қора доғ сабабини изоҳлаш). m қан-

* Ньютон замомида ҳалқалар ҳосил бўлишининг сабабини очиб бериш жуда қийин бўлди. Гук ҳалқалар ҳосил бўлаша сабаба — турли интенсивликли қайтган иккى дистаннинг мавжудлигидир, деб билди. Ҳалқалар ҳосил бўлишини Ньютон батағсан тадқиқ қилди ва ҳалқалар ўлчамларининг линза эгрилигига боғлиқ эканлигини аниқлади. Бу эффектда ёруғликнинг даврийлиқ хоссалари намоён бўлаётганлиги Ньютонга равшан эди. Шу муносабат билан у ёруғлик зарраларининг «енгил қайтиш ва енгил ўтиш кобилияти ҳақида» тушиунча киритди. Бу тушиунчада Ньютон ғозлари учун характерли бўлган уриниш, яъни ёруғлик тўғрисидаги тўлқиний ва корпускуляр тасаввурларни келиштирувга уриниш бор эди. Анча кейинроқ (1802 й.) Юнг интерференция тушиунчаси киритиб, Ньютон ҳалқаларининг сабабини изоҳлаб берди. Юнг қайтиш шароити турли бўлаши туфайли «ярим тўлқин йўқотиш» ҳақидаги тасаввур ёрдамида (албетта, эластик тўлқинлар ҳақидаги тасаввурга асосланиб) марказий қора доғ борлигини ҳам изоҳлаб берди (1804 й.). Юнг ўзининг мулоҳазаларини қўйидаги тажрибада мустаҳкамлади: флинтдан ясалган пластинка (n_3) ва крондан ясалган линза (n_1) оралигини синдириш кўрсаткичи n_2 , бўлган мой билан тўлатиб ($n_3 > n_2 > n_1$), қора доғ ўрнида ёруғ доғ олди.

ча катта бўлса, қўшни ҳалқалар радиуслари (r_{m+1} ва r_m) орасидаги фарқ шунча кичик, яъни ҳалқалар бир-бирига шунча яқин бўлади. r_m ни ўлчаб топиб, m ва R ни била туриб, тавсифланган тажрибадан λ тўлқин узунликни топиш мумкин. Бу миқдорлар етарлича аниқ ва осон, топилади..

б) кичик бўлганда (юпқа қатламча) интерференцион манзара яққолроқ бўлади. Аммо бу ҳол радиуси каттароқ ҳалқалар олишга тўсиқ бўлмайди, чунки $r_m = \sqrt{2R\delta}$ бўлиб, линзанинг R эгрилик радиуси эса анча катта (одатда 100—200 см) қилиб олиниши мумкин.

Ньютон ҳалқалари кузатилишини осонлаштирадиган шарт — линза сиртининг пластинка сиртига оғвалиги жуда кичик бўлиши эканлигини пайқаш қийин эмас. Бундай усул кўп йиллар ўтгач Винер тажрибаларида қўлланди. 23-§ да айтиб ўтилганидек, дўнгликлар ва тугунларнинг пластинка сиртига нисбатан вазиятини айниқса яққол аниқлайдиган тажрибаларнинг бирида Винер Ньютон кўрсатиб ўтган схемадан фойдаланиб, линза билан пластинка орасидаги фазода турғун тўлқинлар ҳосил қиласди ва Ньютон ҳалқаларига ўхшаш концентрик ҳалқалар кўринишидаги дўнгликлар изларини кузатади.

Агар тушаётган ёруғлик монохроматик ёруғлик бўлмаса, у ҳолда турли λ ларга турли r_m лар мос келади, яъни қора ва ёруғ ҳалқалар ўрнига рангли ҳалқалар системаси ҳосил бўлади. (26.3) формулада $m = 1$ деб олиб, биринчи тартибли ҳалқалар, $m = 2$ деб олиб, иккинчи тартибли ҳалқалар эгаллаган соҳани топамиз ва ҳоказо. Иккинчи тартибли бинафша максимум ($\lambda = 400$ нм) биринчи тартибли тўқ қизил максимум ($\lambda = 800$ нм) устига тушиши кўриниб турибди; иккинчи тартибли қизил максимум устига тўртинчи тартибли бинафша максимум ва учинчи тартибли яшил максимум ($\lambda = 530$ нм) тушади ва ҳоказо. Бундан ташқари, ҳар бир ҳалқа сезиларли қалинликка эга бўлганлиги ва унда максимумдан минимумга силлиқ ўтилгани туфайли ҳатто биринчи тартиб соҳасида баъзи ранглар бошқалари устига анча чаплашиб кетади; юқори тартибларда бу чапланиш янада кучлироқ бўлади. Бундай устмавуст тушиш оқибатида туслар «камалак ранглари» тартибига мутлақо ўхшамайдиган даражада навбатлашиб келади.

Ўтаётган ёруғликда қайтишдаги манзара тусларига қўшимча бўлган туслар кузатилиши тушунарлидир. Аммо ўтаётган ёруғликда интерференцион манзаранинг кўринувчанилиги анча паст бўлади, чунки интерференциялашувчи тўлқинларнинг амплитудалари тенг эмас.

Ёруғликнинг тик тушишида кузатиладиган Ньютон ҳалқалари ранглари қисқа жадвалини келтирамиз.

m нинг қийматлари етарлича катта бўлганда рангли манзараларнинг устмавуст тушиши шунчалик мураккаб бўладики, бутун бу манзара 21-§ да баён этилганига мувофиқ, кўзга бир хилда оқ бўлиб

Ньютон ҳалқаларыда ранглар кетма-кетлиги

Қойтган ёруғликда	Ұтаётган ёруғликда
1- т а р т и б	
Қора	Оқ
Оч-күк	Құнғир-оқ
Яшил-оқ	Құнғир
Оч-сариқ	Тұқ-бинафша
Ёрқин-сариқ	Хаворанг
Құнғир-сариқ	Оч ҳаворанг
Қизғыш-тұқсариқ	Хаво ранг яшил
Тим-қизил	Сарғыш-яшил
2- т а р т и б	
Тұққизил	Ёрқин-яшил
Тұқ-хаворанг	Тұқ-сариқ
Ёрқин-яшил	Тұққизил
Тоза-сариқ	Күк
Тим-бинафша-қизил	Яшил
3- т а р т и б	
Ёрқин-күкші-бинафша	Сарғыш-яшил
Яшил-хаворанг	Қипқизил
Ялтироқ-яшил	Бинафша
Очқизил	Тоза яшил
Бинафша-кул ранг	Сарғыш-яшил
ва ҳоказо	

күринади. Ньютон ҳалқаларига яхши фильтр орқали қараб, қиёсан катта тартибли интерференция манзарасини ҳам күзатиш мумкин, яъни t нинг қиймати катта бўлганда ҳам ҳалқаларни фарқ қила билиш мумкин.

27- §. Ясси-параллел пластинкаларда юз берадиган интерференция. Тенг оғмалик полосалари

Бир жинсли **ясси-параллел** пластинка (h ва n ҳамма жойда бир хил) учун йўл фарқи фақат нурларнинг оғмалик бурчаги ўзгаргандагина ўзгара олиши $\Delta = 2hn \cos r$ муносабатдан келиб чиқади. Агар бу пластинка унга *турли* бурчаклар остида тушаётган монохроматик нурлар дастаси билан (масалан, йифилувчи даста билан) ёритилса, у ҳолда r нинг ҳар бир қийматига ўз йўл фарқи мос келади. Равшанки, r нинг айни бир қийматига мос келган, яъни оғмалиги **бир хил** бўлган барча нурлар айни бир фазалар фарқи ҳосил қиласиди. Шундай қилиб, интерференцион максимумлар ёки

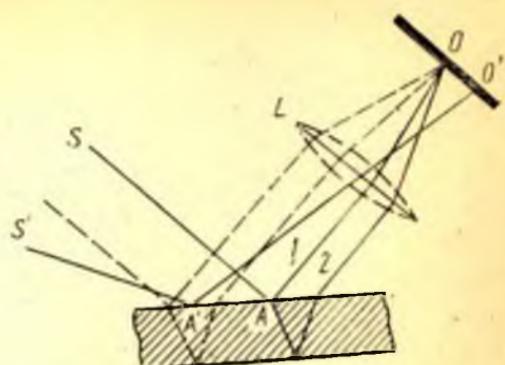
минимумлар нурларнинг бир хил оғмалигига мос келувчи йұналишлар бүйича жойлашади.

6.5-расмдан күринишча, пластинканинг юқориги ва пастки ёқларидан қайтган l ва 2 нурлар бир-бирига параллел бўлади, чунки пластинка ясси-параллел пластинкадир. Шунга мувофиқ, интерференция ҳодисалари фақат пластинкадан етарлича катта масофада (назарий жиҳатдан идеал пластинка учун — чексизликда) юз беради. Уларни кузатиш учун *күзни чексизликка аккомадациялаш* ёки интерференциялашувчи нурларни линза ёрдамида йиғиш зарур.

1 ва 2 параллел дасталар L линзанинг O фокусида бирлашади; SA га параллел бўлган ҳар қандай бошқа нурлар ҳам ўша жойга келади. Шунинг учун интерференцион полосалар чексизликда жойлашган бўлади. Бошқа бурчак ҳосил қилиб оғишган $S'A'$ нурлар линзанинг фокал текислигида бошқа нуқтага тўпланади.

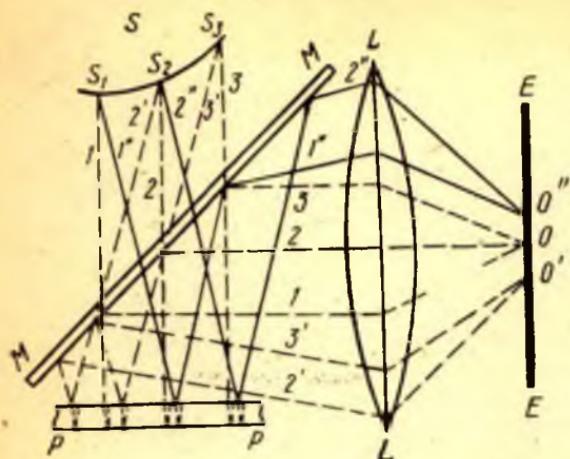
Линзанинг фокал текислигидаги интерференцион полосалар конфигурациясини бу ҳолда ясси-параллел пластинкага тушаётган ёруғлик дасталарининг оғмалик бурчаклари тўплами аниқлайди. Агар пластинкага тушаётган ёруғлик конусининг ўқи пластинкага тик бўлиб, бу конус ёруғлик билан текис тўлдирилган бўлса (кенг ёруғлик манбаидан келаётган ёруғлик дастаси ана шундай бўлади), у ҳолда линзанинг фокал текислигига интерференцион полосалар ҳалқалар шаклида бўлади. Ҳар бир ҳалқа r синиш бурчагининг маълум қийматига ва, бинобарин, шиша пластинкага тушаётган ёруғлик нурларининг маълум *тушиши* бурчагига мос бўлади. Объективнинг фокал текислигига интерференцион полосаларнинг ҳалқа шаклида бўлиши қуйидагига боғлиқ; ёруғлик конусининг i ёйилиш бурчагининг ҳар бир қийматига бу конуснинг ён сиртини ясовчи ёруғлик нурларининг турли *азимутлари* (0 дан 2π гача) тўплами мос келади. Тавсифланган интерференцион полосалар *тенг оғмалик интерференцион полосалари* деб аталган.

Қайтган ёруғлика тенг оғмалик ҳалқаларини кузатишнинг қулай усули 6.6-расмда тасвирланган, бунда MM — шиша пластинка бўлиб, у S манбадан келаётган нурларининг кўп қисмини PP ясси-параллел пластинкага ўтказиб юборади ва PP дан қайтиб



6.5-расм. Интерференция полосаларининг жойлашви ҳақидаги месалага доир.

L ли изанинг бош фокаль текислигига жойлашган экранга тенг оғмалик полосалари проекцияланади.



6.6-расм. Тенг оғмалик ҳалқаларини күзатыш усули.

келаётган нурларнинг бир қисмини LL линзага томон йўналишда қайтаради. LL линза эса қайтган дасталарни линзанинг фокал текислигига жойлашган EE экранда йигади. Ҳар бир тенг оғмалик полосаси манбадан амалда параллел дасталар бўлиб келаётган нурлар интерференциясининг натижасидир. Шундай қилиб, бу ҳолда интерференция апертураси нолга яқин, бинобарин, манбанинг ўлчами анча катта бўлиши мумкин (қ. 17-§). Бу холосани 6.6-расмдан ҳам тушубниб олиш осон.

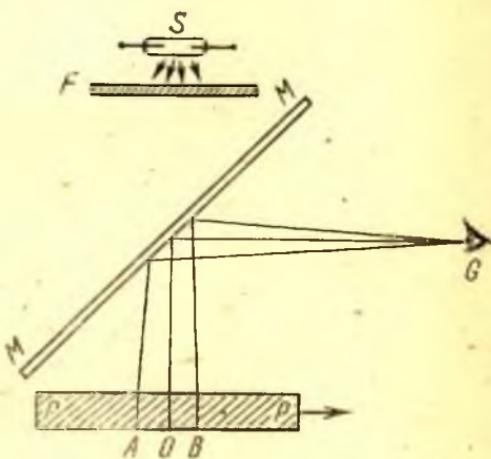
Манбанинг турли S_1, S_2, S_3, \dots нуқталаридан чиқаётган нурлар ўзаро когерент эмас ва бу нуқталарнинг ҳар биридан чиқаётган нурлар дастаси PP пластинка чегараларидан кўп марта қайтиб, экранда ўз интерференцион ҳалқалари ҳосил қиласди. Аммо бу ҳалқалар вазияти манбадаги ёруғлик чиқарувчи нуқтанинг вазиятига эмас, балки *нурларнинг оғмаликигагина боғлиқ*; интерференцион манзаралар бир-бирига устма-уст тушиб кучайишади. Масалан, барча ҳалқалар маркази O нуқта бўлиб, унда PP пластинкага тик тушган нурлар тўпланади. Бу нурлар манбанинг қайси нуқтасидан чиқишидан қатъи назар, пластинкадан қайтгандан кейин 1, 2 ... параллел нурлар дастаси ҳосил қиласди ва кейин линза воситасида экраннинг O нуқтасида тўпланади. LL линзанинг фокал текислигига маркази O бўлган интерференцион ҳалқалар системаси ҳосил бўлади.

Манба ўлчамларини катталаштириш максимумлар ва минимумларнинг аввалги яққоллиги ва кескинлигини аввалгича сақлаган ҳолда интерференцион манзаранинг умумий интенсивлигини ошириш имконини беради. Албатта, агар PP пластинка анча қалин бўлса, у ҳолда ҳалқалар системаси фақат манба ёруғлиги етарлича монокроматик бўлганда кузатилиши мумкин, бу ҳол эса 21-§ да тушунти-

рилган эди. Пластинка қалинлигини орттирганда қүшни максимумлар орасидаги масофа, яъни интерференцион полосалар кенглиги кичик бўла боради. Қалинлиги ўшандай, бироқ синдириш кўрсаткичи кичикроқ пластинка билан тажриба ўtkазилганда, масалан, шиша пластинка ўрнида қалинлиги ўшандай бўлган ҳавоий қатлам олинганда (к. 26 ва 27-машқ) ҳам интерференцион полосалар кенглиги кичиклашади.

Манбани нуқтавий манба деб олиб ва манбанинг пластинканинг юқориги ва пастки сиртларидаги тасвирлари орасидаги S_1S_2 масофани аниқлаб, бу хулосаларнинг ҳаммасини осон олиш мумкин. Агар пластинка қатъий ясси-параллел бўлмаса ва турли жойларида қалинлиги расо бир хил бўлмаса, у ҳолда пластинканинг турли жойларидан қайтишда S_1S_2 масофалар бир оз турлича бўлади. Бинобарин, пластинканинг турли жойларидан қайтиш туфайли ҳосил бўлган интерференцион полосалар бир оз турлича кенгликка эга бўлади ва, бинобарин, бунда бутун манзара қатъий ясси-параллел пластинкадагига қараганда камроқ контрастли бўлади.

Агар тенг оғмалик полосалари чексизликка аккомодацияланган кўз билан қаралса, у ҳолда қорашибининг ўлчами кичик (3—5 мм) бўлиши туфайли кўриш майдони марказида ҳалқалар системаси кўринади, бу ҳалқалар системаси пластинканинг кичик AOB қисми таъсирида пайдо бўлади (6.7-расм). Пластинкани силжитганда унинг бошқа қисми ишлайди. Агар пластинка қатъий ясси-параллел бўлса, у ҳолда турли қисмлар қалинлиги бир хил бўлганидан пластинкани силжитганда ҳалқаларнинг ўлчамлари ўзгаришсиз қолаверади. Акс ҳолда юпқароқ қисмларга ўта борганда ҳалқалар ўлчамлари катталашиб боради. Бу усул пластинкаларнинг ясси-параллеллигини назорат қилишининг энг яхши усуllibаридан биридир. Симоб лампа ёруғлик манбаи бўлиб хизмат қиласи: ёруғлик фильтри ёрдамида бу лампа спектрининг чизиқларидан бирини, одатда яшил чизигини ажратиб, анча қалин пластинканни тадқиқ этиш имконини берадиган монокроматик манба ($\Delta\lambda \approx 0,01$ нм) ҳосил қилалими.



6.7-расм. Пластинканинг ясси-параллеллигини интерференцион метод билан назорат қилиш қурилмасининг схемаси.

S — симоб лампаси; P — ёруғлик фильтри; MM — шиша пластинка, PP — текширидаётган пластинка; G — куз атува чининг кўзи.

VII бөб

ИНТЕРФЕРЕНЦИОН АСБОБЛАР ВА ИНТЕРФЕРЕНЦИЯ ҲОДИСАСИННИГ ҚҰЛЛАНИЛИШИ

28- §. Жамен интерферометри

Энди эңг мұхим қисми иккита бир хил ясси-параллел пластинка бүлган асбобни (7.1-расм) күриб чиқамиз; пластинкалар нинг қалинлиги h , синдириш күрсаткичи n .

Еруғлик дастаси биринчи пластинкага тушганда нурларнинг бир қисми пластинканинг олдинги ёғидан қайтади, бир қисми эса синиб, пластинканинг орқа ёғидан қайтади; шундай қилиб, биринчи пластинкадан икки даста чиқади, бу дасталар бир-биридан бирор масофада боради; ҳар бир даста иккинчи пластинкага тушиб, яна иккиге ажралади ва шундай қилиб, энди иккинчи пластинкадан түртта даста чиқади, бироқ иккинчи ва учинчі дасталар бир-бириннинг устига тушади. Бу дасталарда йўл фарқи (к. 25-§) қўйидагига тенг:

$$\Delta = 2hn \cos r_1 - 2hn \cos r_2 = 2hn (\cos r_1 - \cos r_2). \quad (28.1)$$

Агар пластинкалар бир-бирига параллел қилиб ўрнатилган бўлса, яъни $r_1 = r_2$ бўлса, у ҳолда

$$\Delta = 0. \quad (28.2)$$

Агар пластинкалар бир-бирига нисбатан бирор буғчак остида жойлашган бўлса, у ҳолда $\Delta \neq 0$

r_1 бурчак r_2 дан кам фарқ қилгани сабабли $r_1 \approx r_2$ ни r билан, $(r_2 - r_1)$ ни δr билан белгилаб, Δ ни бошқача ифодалаймиз:

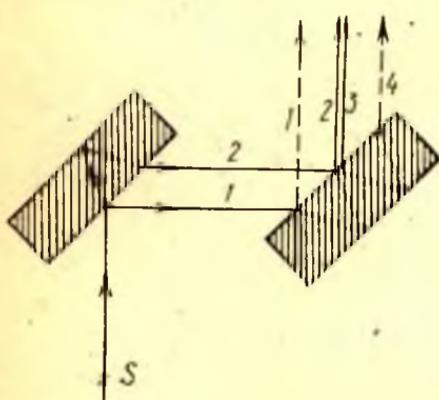
$$\Delta = 2hn \sin r \delta r. \quad (28.3)$$

r синиш бурчаги ва $\delta r = r_2 - r_1$ фарқ ўрнига i тушиш бурчаги ва $\delta i = i_2 - i_1 = \epsilon$ фарқ орқали ифодалангач тегишли миқдорларни киритиб, синиш қонунига, яъни $n \sin r = \sin i$ қонунга асосан, $\delta r = \frac{\cos i}{n \cos r} \delta i$ эканлигини топамиз (бу ерда ϵ — пластинкалар орасидаги бурчак). $i \approx 45^\circ$ ва $n = 1,5$ бўлган одатдаги шароитларда $\delta r \approx \frac{1}{2} \delta i = \frac{1}{2} \epsilon$ бўлади.

Шундай қилиб, иккала пластинкага перпендикуляр бўлган текисликда тушаётган еруғлик дасталарининг йўл фарқи

$$\Delta = 2hn \sin r \delta r \approx h \epsilon \sin i \quad (28.4)$$

7.1- расм. Жамен интерферометрининг схемаси.



бүләди, бу ерда ε — пластинкалар орасидаги бурчак.

Биринчи пластинканы түлқин узунлиги бир хил бүлгән *параллел* нурлар дастаси билан ёритганда чиқаётган нурларнинг Δ йўл фарқига боғлиқ ҳолда интесивлиги кўп ёки оз бүлгән ёруғлик ҳосил бўлади. Оқ ёруғлик билан ёритилганда пластинка бизга бир текис бўялганга ўхшаб кўринади. Ёйилувчи нурлар дастаси билан ёритилганда эса 2 ва 3 нурлар йўлига қўйилган объективнинг фокал текислигига биз берилган r га мос келадиган интерференцион полосалар системасини, яъни тенг оғмалик полосаларини кўрамиз. 1 ва 4 нурлар объективнинг гардиши ичига тушмайди. Йўллар фарқи $\Delta = h \varepsilon \sin i = m^{1/2} \lambda$ бўлгән йўналишлардаги нурлар учун максимумлар ҳосил бўлади, бу ерда m — жуфт сонлар. m нинг тоқ қийматларига тегишли йўналишлардаги нурлар учун минимум ҳосил бўлади. Полосалар орасидаги бурчакли масофа i бурчакни Δi миқдорда ўзгартириб аниқланади, бу ўзгаришда йўллар фарқи λ га ўзгарилиши мөмкун.

$$h\varepsilon \cos i \Delta i = \lambda \text{ ёки } \Delta i = \lambda / h\varepsilon \cos i.] \quad (28.5)$$

Бундан чиқадики, тўлқин узунлиги ортганда ва пластинкалар орасидаги бурчак камайганда полосалар орасидаги масофа ортади*. Интерференциянинг биринчи тартибида, яъни йўллар фарқи 1,2, 3, ... ярим тўлқин бўлишига мос келган интерференцияда турли узунликдаги тўлқинларга тегишли полосалар орасидаги масофалар фарқи жуда кичик бўлади; интерференциянинг тартиби ортиши билан бу фарқ анча сезиларли бўлиб қолади. Шунинг учун йўл фарқи 0 га тенг бўлгән ҳолга мос келган марказий полоса бизга оқ бўлиб кўринади, минимумларнинг қўшни ўринлари қора бўлиб кўринади, яъни ҳамма тўлқин узунликларига (ҳамма рангларга) мос биринчи минимумлар ўринлари деярли устмә-уст тушади; йўл фарқи катта бўлгән ҳолга тегишли полосалар рангдор бўлиб кўринади, чунки бир тўлқин узунлигини тегишли минимум бошқа тўлқинларга тегишли максимум устига тушади. Пластинкалар орасидаги икки ёқли бурчакнинг қирраси горизонтал бўлгандага оқ полоса кўринади.

Хозир тавсиф этилган принципга асосланадиган асбоб Жамен интерферометри дейилади; бу асбоб жуда бир жинсли қалин шишадан ясалган иккита яхши ясси-параллел пластинкадан иборат бўлиб, массив плита устига монтаж қилинган. Пластинкалар асбобнинг маҳсус созлаш винтлари воситасида аниқ параллел ҳолатга келтирилади. Интерференцион манзара чексизликка фокусланган

* Агар Δi ни ҳисоблашда (28.4) ўрнига аниқроқ (28.3) муносабатдан фойдалансак, у ҳолда Δi (28.5) дагидан тахминан 4 марта ортиқ бўлар экан, бироқ у билан h ва ε орасидаги муносабат аввалгича қолаверади.

күриш трубаси орқали кузатилади. Жамен интерферометрининг пластинкалари одатда деярли параллел қилиб жойлаштирилади, шунинг учун кенг интерференцион полосалар кузатилади. Пластинкаларнинг ўзи анча қалин (20 мм ва ундан ортиқ) қилиб ясалади, шундай қилинганда 1 ва 2 дасталар бир-биридан имкон борича кўпроқ узоқлашади, ўшанда нурлардан бирининг йўлидаги шароитни иккинчисига ҳалақит бермасдан ўзгартириш мумкин (қ. пастроққа). Қалин пластинкалардан ҳар бирини қайтарувчи сиртларига металл қатлам қопланган иккита юпқа пластинка билан алмаштириш мумкин. Бу юпқа пластинкалар қалин пластинканинг олдинги ва кетинги сиртлари ўрнида туради. Олдинги пластинкага ярим шаффоф металл қатлами қопланади, кетинги пластинкага ёргулукни яхши қайтарадиган зич қатлам қопланади. Бошқача айтганда, «қалин ҳаво пластинкаси» ҳосил бўлади. Бундай схемани Д. С. Рождественский интерференцияловчи дасталарни бир-биридан узоқлаштириш мақсадида ишлатган эди. Бу схеманинг яна бир афзал томони шуки, у ультрабинафаша нурлар ютилишини камайтиради.

Кварц ёки флюоритдан ясалган юпқа пластинкалардан узоқ ультрабинафаша соҳада ўлчаш ишлари олиб боришга ярайдиган интерферометр ясаш мумкин.

Икки нур йўлига қўйилган трубкалардаги фарқлар туфайли ҳосил бўладиган анча катта йўл фарқини компенсация қилиш имкониятига эга бўлиш учун Жамен интерферометрида иккита бир хил шиша пластинкадан иборат бўлган компенсатор қўлланилади, бу пластинкалардан бирининг оғвалигини бир текис ўзгартириш мумкин. Пластинка оғвалигининг ўзгартирилиши иккала дастанинг пластинкалар ичидаги йўллари фарқини жуда аниқ ва бир текис компенсациялашга имкон бераади.

Жамен интерферометри нурларидан бирининг йўлига синдириш кўрсаткичи атрофдаги ҳавонинг синдириш кўрсаткичидан бошқача бўлган бирор модда қатлами, масалан, шиша ёки слюдадан ясалган юпқа пластинка ёки бирор газ устуни қўямиз. Нур йўлига қўйилган қатламнинг қалинлиги l га, синдириш кўрсаткичи n_2 га, ҳавонинг синдириш кўрсаткичи n_1 га teng бўлсин. У ҳолда асбобда интерференциялашувчи нурлар орасидаги йўл фарқи $n_2 l - n_1 l = l(n_2 - n_1)$ миқдорда ўзгаради.

Агар текширилаётган монокроматик ёруғликнинг λ тўлқин узунлиги ҳисобида ифодаланган бу йўл фарқи $m\lambda$ га teng бўлса, у ҳолда бутун интерференцион манзара m полосага силжийди, бу ерда m — каср сон бўлиши ҳам мумкин*. Бу силжишни ўлчаб, биз m нинг қийматини топамиз. $\frac{1}{10}$ полоса қадар ($m = 1/10$) силжиш жуда аниқ ва бемалол кўриниши тажрибадан маълум.

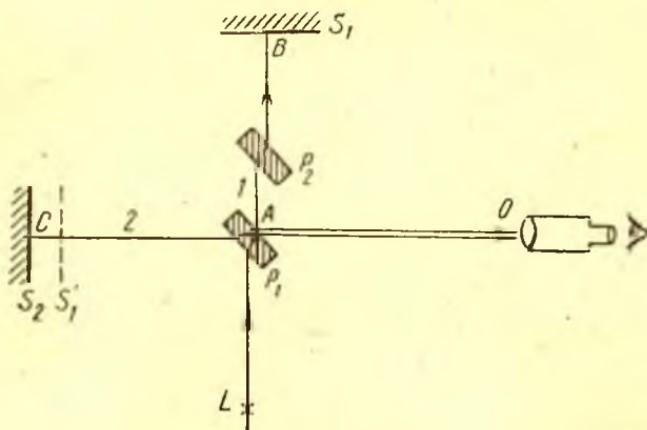
* Интерферометрга оқ ёруғлик тушириб туриб, слюда ёки шиша пластинка киритилмасдан олдинги ва киритилгандан кейинги интерференцион манзараларни кузатиш орқали m сони аниқланади.

m ни аниқлаб ва $l(n_2 - n_1) = m\lambda$ муносабатдан фойдаланиб, нурлар йўлига қатlam қўйилганда модданинг синдириш кўрсаткичининг $\Delta n = n_2 - n_1$ ўзгаришини ҳисоблаб чиқариш мумкин. Қатламнинг l қалинлигини анча катта (масалан, 10 см) қилиб олиш мумкин, шу сабабли $\lambda = 5 \cdot 10^{-5}$ см = 5000 Å бўлганда Δn ўзгариши ярим миллиондан бирга етказиш мумкин. Махсус қурилмаларда синдириш кўрсаткичининг янада кичик ўзгаришлари кузатилган.

Шундай қилиб, газ температураси ўзгарганда ёки ёт аралашмалар қўшилганда синдириш кўрсаткичидаги бўладиган жуда кичик ўзгаришларни аниқлашда Жамен интерферометридан фойдаланиш мумкин. Шунинг учун бу асбоб кўпинча *интерференцион рефрактометр* деб аталади. Юқорида айтиб ўтилганидек, бу асбоб синдириш кўрсаткичининг жуда кичик ўзгаришларига ҳам сезгиридир. Бироқ синдириш кўрсаткичининг ўзининг абсолют қийматини бу асбоб билан аниқлаш анча қийин. Одатда Жамен интерферометрида бизни қизиқтираётган газ яхши ўрганилган бирор газ билан, масалан, ҳаво билан солиштирилади.

29- §. Майкельсон интерферометри

Интерференцион манзаралар ҳосил қилиш учун зарур бўлган схемалар яратувчи жуда кўп қурилмалар бор. Бундай асбоблардан бири фан тарихида муҳим роль ўйнаган Майкельсон интерферометридир.



7.2- расм. Майкельсон интерферометрининг схемаси.

S_1 ва S_2 — кўзгулар; P_1 — ажратувили пластиинка; P_2 — компенсацияловчи пластиинка.

Майкельсон интерферометрининг асосий схемаси 7.2-расмда күрсатилган. L манбадан чиқаётган даста юпқа кумуш ёки алюминий қатлами қопланган P_1 пластинкага тушади. P_1 пластинка орқали ўтган AB нур S_1 кўзгудан қайтади ва яна P_1 пластинкага тушиб, қисман ундан ўтади ва қисман AO йўналишда қайтади. AC нур S_2 кўзгудан қайтади ва P_1 пластинкага тушиб қисман AO йўналишда ўтади. AO йўналишда тарқалаётган иккала (I ва 2) тўлқин L манбадан чиқаётган ажратилган тулқинлар бўлтани учун улар ўзаро когерент бўлади ва бир-бири билан интерференциялаша олади. 2 нур P_1 пластинкани уч марта, I нур эса бир марта кесиб ўтгани учун, I нур йўлига P_1 пластинка билан бир хил бўлган P_2 пластинка қўйилади; бу пластинка оқ ёруғлик билан ишлагандан муҳим бўлган қўшимча йул фарқини компенсациялаш мақсадида қўйилади.

Бу интерференцион манзара S_2 кўзгу билан S_1 кўзгунинг P_1 пластинкадаги мавҳум S' тасвири орасида ҳосил бўлган ҳаво қатламидаги интерференцияга мос келади. Агар S_1 ва S_2 кўзгулар ҳозир тилга олинган ҳаво қатлами ясси-параллел қатлам бўладиган қилиб жойлашган бўлса, у ҳолда ҳосил бўладиган интерференцион манзара чексизликда локалланган (жойлашган) тенг оғмалик полосалари (доиравий ҳалқалар) билан тасвирланади ва бинобарин у манзарани чексизликка аккомодацияланган кўз билан (ёки чексизликка тўғриланган кўриш трубаси билан ёки линзанинг фокал текислигига жойлашган экранда) кўриш мумкин.

Албатта, ўлчами катта (кенг) ёруғлик манбайдан фойдаланиш ҳам мумкин (к. 17-§). Ҳаво қатлами жуда юпқа бўлганда кўриш трубасининг кўриш майдонида катта диаметрли сийрак интерференцион ҳалқалар кўринади. Ҳаво қатлами қалин бўлганда, яъни интерферометр елкалари узунликларининг фарқи катта бўлганда манзаранинг маркази яқинида кичик диаметрли зич жойлашган интерференцион ҳалқалар кўринади. Ҳалқаларнинг бурчакли диаметри интерферометр елкалари узунликларининг фарқи ва интерференциянинг тартибига боғлиқ равишда $2dn \cos r = m\lambda$ муносабатдан аниқланади. Равшанки, r бурчакнинг қиймати жуда кичик бўлганда кўзгунинг чорак тўлқин узунлиги қадар сурилиши кўриш майдонида ёруғ ҳалқанинг қора ҳалقا ўрнига ва аксинча, қора ҳалқанинг ёруғ ҳалقا ўрнига ўтишига мос келади.

Кўзгу махсус йўналтиргичлар бўйлаб сурадиган микрометрик винт воситасида сурилади. Майкельсоннинг катта интерферометрларида кўзгу ўз-ўзига параллел равишда бир неча ўн сантиметрга сурилиши керак бўлганидан бу асбобнинг механик хоссалари ниҳоятда юксак бўлиши кераклиги келиб чиқади.

Кўзгулар ростлаш винтлари воситасида тўғриланади. Кўпинча кўзгулар шундай ўрнатиладики, бунда эквивалент ҳаво қатлами пона шаклида бўлади. Бу ҳолда пона шаклидаги ҳаво қатламининг қиррасига параллел жойлашадиган тенг қалинлик интерференцион

полосалари күринаиди*. Күзгүлар орасидаги масофалар катта бўлганда интерференциялашувчи нурлар орасидаги йўл фарқи ғоят катта (10^6 һан ортиқ) қийматларга етиши мумкин, яъни миллионинчи чамасидаги полосалар күринади.

Равшанки, бу ҳолда монохроматиклик даражаси жуда юқори бўлган ёруғлик манбалари керак. В. П. Линник «микроинтерферометр» ясади, бу асбоб Майкельсоннинг кичик интерферометри бўлиб, одатдаги микроскопга кийгизилади. Бу асбоб сиртдаги жуда майдо нотекисликларни кузатиш ва ўлчашга имкон беради ҳамда сиртлар сифатини текширишда ишлатилиши мумкин.

30- §. Кўп марта бўлингган ёруғлик дасталари билан ишлайдиган интерференцион асбоблар

Шу чоққача биз бирор фазалар фарқига эга бўлган иккитагина тўлқин учрашганда интерференциялашувчи фақат икки нур билан иш кўриб келдик.

Бироқ пластинка ясси-параллел бўлган ҳолда ёруғликнинг пластинка сиртидан кўп марта қайтишини ҳисобга олиш керак, чунки иккиласми көгерент дасталарнинг ҳаммаси ҳам бир-бирига параллел бўлиб қолиб, чексизликда локалланган тенг оғмалик полосалари ҳосил қилиб интерференциялашади.

Пластинкадан чиқсан икки қўшни дастанинг йўл фарқи $2dn \cos r$ га тенг, бу ерда d — пластинканинг қалинлиги, n — пластинка моддасининг синдириш кўрсаткичи ва r — синиш бурчаги.

d билан n ўзгармас микдорлар бўлгани учун кўринаётган полосалар r нинг берилган қийматларига ва демак, i нинг ҳам берилган қийматларига мос келади, яъни бу полосалар тенг оғмалик полосалари бўлади.

Албатта 1, 2, 3, ... дасталарнинг интенсивлиги бир хил эмаслигини ҳисобга олиш керак. Ҳақиқатан ҳам, масалан, қайтиш коэффициенти 0,05 га тенг бўлсин, яъни тушаётган ёруғликнинг фақат 5% қайтади, 95% эса ўтади. Бу ҳолда 1 дастанинг интенсивлиги тушаётган даста интенсивлигининг 5% ига тенг бўлади, 2 дастанини 4,5% га, 3 дастанини атиги 0,01% га тенг бўлади. Бошқача айтганда, учинчи ва ундан кейинги дасталар йўқ деса бўлади. Қайтиш коэффициентининг қийматига қараб интенсивлиги ҳали етарлича катта бўлган нурлар сони (эффектив нурлар сони) ортади ва демак, қайтиш коэффициенти қанча катта бўлса, интерференцион манзара ҳосил бўлишда шунча кўп нурлар актив иштирок этади.

Натижаловчи дастанинг интенсивлиги қўшни дасталар орасидаги фазаларнинг

$$\psi = \frac{2\pi}{\lambda} 2dn \cos r$$

фарқига боғлиқ бўлади. Агар қайтиш коэффициенти, яъни қайтган даста интенсивлигининг тушаётган даста интенсивлигига нис-

* Бу ҳолда албатта интерференцион полосалар чексизликда локалланган бўлмайди, қ. 25-§.

бати R билан, ўтказиш коэффициенти T билан белгиланса, полосалардаги интенсивликкінинг ψ га боғланиш муносабати

$$I = \frac{T^2}{(1-R)^2} \frac{I_0}{1 + [4R/(1-R)^2] \sin^2 \frac{1}{2}\psi} \quad (30.1)$$

формула билан ифодаланади (қ. 47- машқ), бунда интерферометрга тушаётган ёруғликкінг интенсивлиги I_0 га тенг. $\sin^2 \frac{1}{2}\psi$ функция 0 дан 1 гача ўзгаргани учун интенсивлик $I_{\max} = \frac{T^2 I_0}{(1-R)^2}$

дан $I_{\min} = \frac{T^2 I_0}{(1+R)^2}$ гача муттасил ўзгаради. Минимум ҳеч қа-

ерда нолга тенг бўлмайди ва унинг сон қиймати T ва R нинг қийматига боғлиқ бўлади. Агар қайтарувчи қатлам ёруғлик ютмайди деб, яъни $T+R=1$ деб ҳисобласак (умумий ҳолда $T+R+A=1$, бу ерда A — ютиш коэффициенти) $I_{\max} = I_0$ бўлади, яъни максимумдаги интенсивлик интерферометрга тушаётган ёруғлик интенсивлигига тенг, $I_{\min} = \frac{(1-R)^2}{(1+R)^2} I_0$ бўлади, яъни қайтиш коэффициенти 1 га қанчалик яқин бўлса, минимумда интенсивлик нолга шунча яқин бўлади.

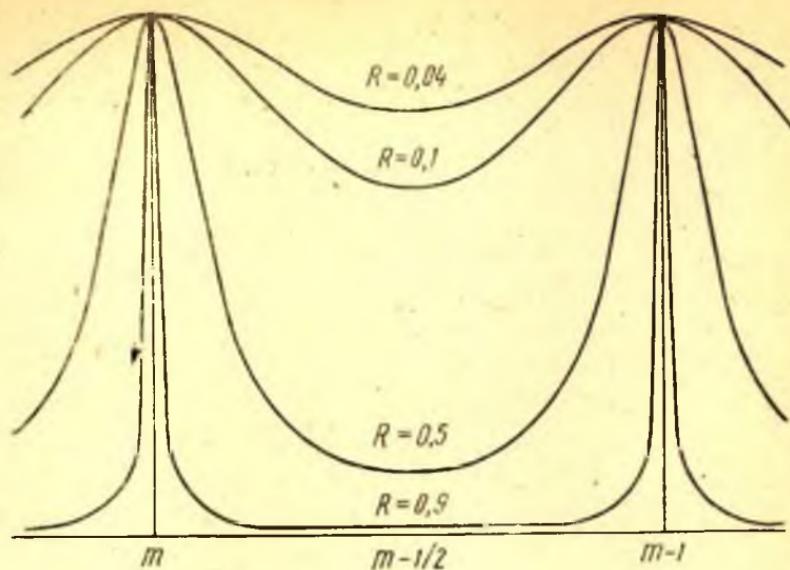
Йўл фарқини тўлқин узунлиги орқали ($\Delta = 2d n \cos r = m\lambda$) ёки фазалар фарқини 2π нинг улушлари орқали ($\psi = 2\pi m$, бу ерда m нинг бутун қисми — интерференцион полосанинг тартиби) ифодалаб, интенсивликкінг максимумлари m нинг бутун қийматларига, минимумлари m нинг яримли бутун қийматларига мос келишини топамиз (m бутун бўлганда $\sin^2 \frac{1}{2}\psi = \sin^2 \pi m$ ифода 0 га тенг, m яримли бутун бўлгандан бу ифода 1 га тенг бўлади); m нинг оралиқ қийматлари максимумлар билан минимумлар орасидаги қисмларга қаратилган йўналишларга мос келади. Шундай қилиб, минимум иккита максимум ўртасида ётади.

Интерференциянинг турли тартиблари учун интенсивлик тақсимотининг график тасвири 7.3-расмда кўрсатилган. (30.1) формула ва 7.3-расмдан кўринишича, R қанча катта бўлса, минимумлардаги интенсивлик нолга шунча яқин ва интенсивлик максимумлар яқинида шунча кескин пасаяди.

Интенсивлиги яқин бўлган кўп дасталар интерференцияланадиган шароитлар икки асбобда бор.

а. Фабри — Перо эталони. Бу асбоб одатда ҳаво қатламли ясси-параллел пластинкадан иборат. Бу пластинка яхшилаб силлиқланган ва жилоланган шиша ёки кварц пластинкаларнинг иккита ясси сирти орасида ҳосил бўлади; шиша ёки кварц пластинкаларнинг бир-бирига қараган сиртлари қатъий параллел бўладиган қилиб ўрнатилади (7.4-расм)*. Ташки сиртлар одатда

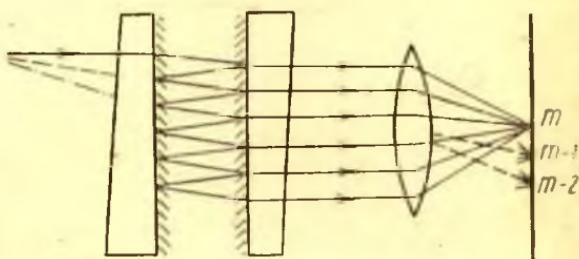
*Батрафил ҳисобнинг кўрсагишича, шиша пластинкаларнинг борлиги қўшини нурлар орасида $\Delta = 2 d n \cos r$ (қ. (25.1)) га тенг бўлган йўл фарқига таъсир қўйлади, одатда ҳавонинг синдириш кўрсаткичини бемалол $n=1$ деб ҳисоблаш мумкин.



7.3- расм. Қайтиш коэффициенти (R) ҳәз хил бүлган ҳолда интерференция тартибига (m га) қараб интенсивликнинг ўтувчи ёруғликада тақсимланиш эгри чизиқлари.

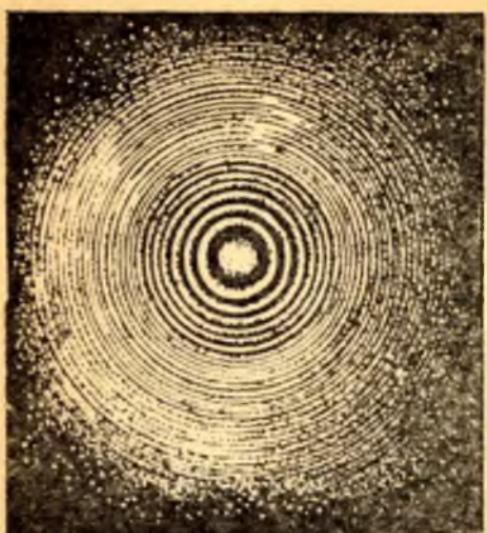
А ютиш коэффициенти нол га тенг деб олингсан.

ичкилари билан бирор бурчак ҳосил қиласи, бундай қилинганда ташқи сиртлардан қайтган ёруғлик шуъласи (блик) асосий манзарани кузатишга халақит бермайди. Сиртларни бир-биридан маълум масофада параллел ўрнатиш учун пластинкалар орасига инвардан* ясалган ҳалқа қўйилади. Бу ҳалқанинг иккала томонида уттадан чиқиғи бўлиб, буларга пластинкалар учта пружина билан қисиб

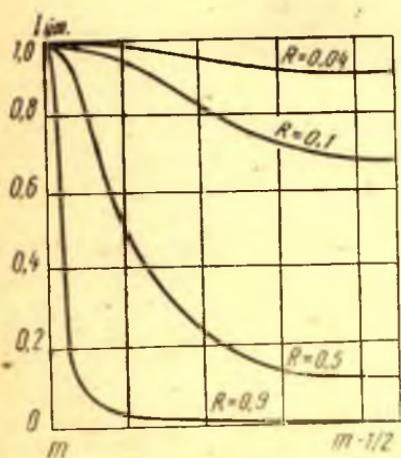


7.4- расм. Фабри — Перо интерференцион эталонининг схемаси.

* Инвар—максус пўлат бўлиб, унда 36,4% Ni бор; уй температурасидаги инварнинг термик кенгайиш коэффициенти ниҳоягда кичик ($1,5 \cdot 10^{-6} \text{ }^{\circ}\text{C}^{-1}$). Баъзан инвар ҳалқа ўрнига термик кенгайиш коэффициенти $5 \cdot 10^{-6} \text{ }^{\circ}\text{C}^{-1}$ бўлган эритилган кварцдан ясалган ҳалқалар қўйилади.



7.5-расм. Фабри—Перо эталонида күринадиган интерференцион манзара (төңгөмәлилік чизиклари).



7.6-расм. R нинг қыйматлари турла булган ҳолда интерференция полосаларидағы интенсивликнинг йүл фаркига боғланиши ($I_0 = 1$).

ланмаганда $R = 0,04$ бўлади. Шиша сиртига металл қоплашнинг ҳозирги замон усуллари R ни $R = 0,90 — 0,95$ га етказишга имкон беради. Кейинги вақтларда қоплама бир неча қаватли қилиб

қўйилади. Чиқиқлар кўзгулар бир-бирига параллел турадиган қилиб силлиқлаб ишланган. Бир оз параллел бўлмай қолганда тегишли пружинани босиш билан кўзгулар параллел ҳолатга келтирилади.

Яхши асбобларда пластинкалар сирти $1/200$ тўлқин узунлигигача аниқликда ясси қилинади. Пластинкаларнинг ички юзларига (орасида ҳаво қатлами жойлашган юзларига) кумуш ёки бошқа металл ялатилади (қопланади), шундай қилинганда нурларнинг қайтиш коэффициенти анча юқори бўлади. Интерференцион манзара тенг оғомалик ҳалқалари шаклида (7.5-расм) бўлади, чунки эталонга энлик ёруғлик манбаидан ёйилувчи ёруғлик дастаси туширилади (7.4-расмда бу дастадаги нурлардан бирининг йўли кўрсатилган). Интерференция тартиби пластинкалар орасидаги масофа билан аниқланади (бу масофа 1 дан 100 мм гача, маҳсус эталонларда эса анча катта — 1 м гача бўлади). Шунинг учун кузатиладиган интерференция тартиблари жуда юқоридир. $d = 5$ мм бўлганда $m \approx 2000$.

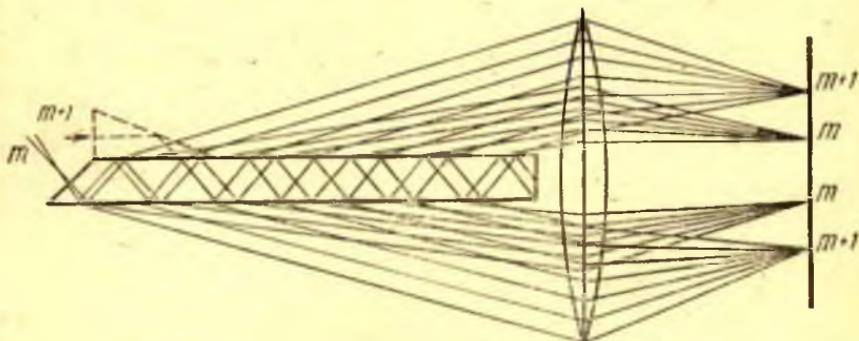
Металл қатламидан қайтиш коэффициенти қанча катта бўлса, интерференцион манзаранинг аниқлиги шунча юқори бўлади (7.6-расм). Шиша сиртига металл қатлами қоп-

ишиланиб, қайтариш коэффициенти 0,99 га етказилади. Одатда R нинг қийматлари түлкүн узунлигига бирмунча боғлиқ.

Фабри — Перо интерферометрининг олдинги моделларидаги кўзгулар орасидаги масофани ўзгартирадиган мослама бўлар эди. Бу иш худди Майкельсон интерферометридаги каби бажарилар эди. Ўз-ўзидан равшанки, сурима интерферометрда эталонларда эришиш мумкин бўлган юксак аниқлик йўқ. Шунинг учун жуда аниқ ўлчаш керак бўлган ҳолларда кўзгулар орасига қўйиладиган ҳалқаларининг қалинлиги ҳар хил бўлган эталонлар тўпламидан фойдаланган маъқул.

Баъзан Фабри — Перо эталони ясси параллел шиша пластинка шаклида ишиланиб, пластинканинг ташқи сиртларига ёруғлик қайтарувчи қатлам қопланади. Бундай асбоблар арzon туради ва осон ишилатилади. Бироқ уларнинг иш сифати ҳаво қатламли эталонларнича юксак даражада бўлмайди. Этalon қўлланилганда ўтувчи ёруғликда ишилаш маъқул кўрилади, бунда қора фонда аниқ максимумлар кузатилади; қайтган ёруғликда орасига ёйилиб кетган кенг максимумлар тушган аниқ минимумлар кузатилади (қ. 48-машқ), шу туфайли муқаррар равишда бўладиган сочилган ёруғликнинг зарарли таъсири ортади*.

Эталон орқали ўтадиган ёруғликнинг интенсивлиги тўғрисида-ги масала жуда муҳим аҳамиятга эга. R қайтиш коэффициенти орта боргани сари ёруғлик ютилмаган ҳолда максимумлар интенсивлиги ўзгармайди ва R нинг ҳар қандай қийматида тушаётган дастанинг интенсивлигига тенг бўлади. R ни ортиришининг муҳимлиги шундаки, R ортиши туфайли интерференцион манзаранинг контрастлиги (кескинлиги) ортади, яъни максимумлар ўзгармагани



7.7- расм. Люммер — Герке пластинкасининг схемаси.

(Бурчаклар фарқи жуда катталаштириб кўрсатилган.)

*Қайтарувчи (қисман, ютувчи) қопламаларни махсус танлаб олиш йўли билан шунга эришиш мумкинки, қайтган ёруғликда максимумлар одатдаги асбобларда ўтувчи ёруғликда кўринадиган максимумлар каби аниқ бўлади (Ю. В. Троицкий).

ҳолда минимумлар заифлашади. Ёруғлик юстилган ҳолда максимумлар интенсивлиги камаяди. Бу ҳолда (30.1) формула ўз кучида қолади, бироқ бунда $T \neq (1 - R)$ бўлиб, $T + R + A = 1$ тенглик ўринли бўлади. Максимумдаги интенсивлик ифодаси қўйидаги кўришишга келади:

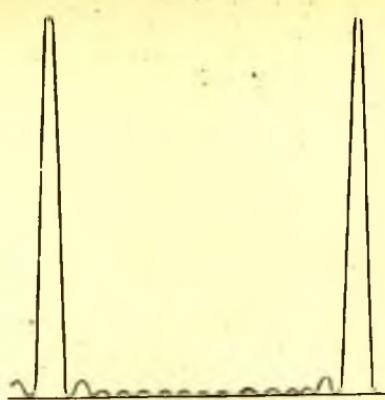
$$I_{\max} = \frac{T^2 I_0}{(1 - R)^2} = \frac{T^2 I_0}{(T + A)^2}.$$

Қайтарувчи металл қоплама яхши ва янги бўлганда A ютиш коэффициенти 1% дан ортмайди. Бундай ҳолда $R = 90\%$, $T = 9\%$ бўлганда I_{\max} интенсивлик тушаётган ёруғлик интенсивлигининг 80% га тенг бўлади; $R = 95\%$, $T = 4\%$ бўлганда $I_{\max} \approx 65\%$. Амалда қопламалар металлдан ишланган ҳолда I_{\max} нинг қиймати кичикроқ бўлади. Қопламалар дизлектрикдан кўп қаватли қилиб ясалганда I_{\max} нинг қиймати қопламалар металлдан ишлангандагига қаранда яхшироқ бўлади.

(Фабри — Перо эталонида R ва A нинг қийматларини, шунингдек ҳаво қатламишининг қалинлигини ўзгартириш мумкинлиги туфайли бу асбоб бошқа асбоблар олдида, масалан, Люммер — Герке пластинкаси олдида катта афзалликларга эга бўлган жуда пухта асбоб ҳисобланади.)

б. Люммер — Герке пластинкаси бир жинсли шишадан жуда юқори аниқликда ясалган ясси-параллел пластинкадир. Пластинканинг бир учи кесиб қўйилган ёки унга қўшимча призмача бириттирилган (7.7-расм), бундай қилинганда ёруғлик пластинканинг кириш ёғига нормал ҳолда тушади ва, бинобарин, ёруғлик қайтишга кам исроф бўлади. Нурлар шундай йўналишда тушириладики, шиша — ҳаво чегарасида тушиш бурчаги тўлиқ ички қайтиш бурчагига яқин, бироқ ундан сал кичик бўлади. Бундай шароитларда ёруғлик шиша — ҳаво сиртидан деярли бутунлай қайтади ва унинг жуда оз қисмигина пластинка сирти билан жуда кичик бурчак ҳосил қилувчи йўналишда пластинкадан (унинг юқориги ёки пастки томони орқали) чиқади. Ҳар бир қайтишда ёргулук деярли бутунлай пластинка ичida қолгани ва унинг жуда оз қисмигина пластинкадан ташқарига чиққани учун кетма-кет нурларнинг интенсивлиги бир-биридан оз фарқ қиласди. Шундай қилиб, Люммер — Герке пластинкаси воситасида интенсивлиги бир-бирига яқин бўлган 10—15 тагача нурлар олиш мумкин; бунда, албатта, пластинка анча узун (пластинканинг қалинлигига қараб 10 дан 30 см гача) бўлиши керак.

Агар Люммер — Герке пластинкасига ёруғлик кенг манбадан тушаётган бўлса, у ҳолда тушувчи ва бинобарин, синган нурлар r нинг турли қийматларига мос келади. Шунинг учун йигувчи линзанинг фокал текислигига (ёки чексизликка тўғриланган кўриш трубасида) $2dn \cos r = m \lambda$ формуладан аниқланган турли r_{m+1} , r_{m+2} , ... бурчакларга мос бўлган турли m , $m+1$, $m+2$, ...



7.8- расм. Люммер — Герке пластинкасида кўп нурлар интерференциялашган ҳолда интенсивликкнинг тақсимот графиги.



7.9- расм.
Люммер — Герке пластинкаси воситасида ҳосил қилинган интерференцион манзаранинг фотосурати.

тартибли полосалар системаси ҳосил бўлади. Интенсивлик тақсимоти 7.8-расмда кўрсатилган. Люммер — Герке пластинкаси воситасида ҳосил қилинган интерференцион манзаранинг (тeng оғвалик чизиқларининг) фотосурати 7.9-расмда кўрсатилган: бу манзара қора фондаги бир қатор равшан тор максимумлардан ибёрат.

Одатда Люммер — Герке пластинкасининг қалинлиги 3 дан 10 мм гача бўлиб, r бурчаги 45° дан кўп фарқ қилмайди. Шундай қилиб, t сони бир неча ўн минг билан ифодаланадиган сон: Люммер — Герке пластинкасида жуда юқори тартибли интерференцион полосалар кўринади.

31-§. Йўл фарқи катта бўлганда юз берадиган интерференция

Майкельсон интерферометри ёки Фабри — Перо эталонига ўхаш асбобда биз йўл фарқи ниҳоятда катта (миллион тўлқин узунлиги чамасида) бўлган нурларнинг интерференцияси билан иш кўрамиз. Шу сабабли интерференцияни кузатиш учун ёруғлик жуда юқори даражада монохроматик бўлиши керак. Йўл фарқи катта бўлганда номонохроматик ёруғлик интерференцион манзара ҳосил қилмаслигининг физик сабаби қўйидагичадир. 4-§ да кўриб ўтганимиздек, монохроматиклик даражаси ёруғлик нурланганда бўладиган мунтазам синусоидал тебранишнинг давом этиш вақти билан

аниқланади. Бошқача айтганда, атомнинг нурланиши тамом бўлгунча атомда амплитудаси ва фазаси ўзгармас бўлган мунтазам синусоидал тебраниш қанча кўп бўлса, атом чиқараётган ёруғлик шунчалик монокроматикроқ бўлади. Мунтазам синусоидал тебранишнинг ҳар қандай узилиши, яъни атомлар чиқараётган мунтазам синусоидал тўлқинлар тизмаси (цуг)нинг узилиши монокроматикликнинг камайишини билдиради. Равшанки, агар атом бир неча ўн минг мунтазам синусоидал тебранишлар тўплами чиқариб туриб, кейин унинг нурланиши узилиб қолса (бошқача айтганда, бу нурланиш монокроматик нурланишга унча яқин бўлмаса), у ҳолда йўл фарқи юз минг тўлқин узунлигига teng бўлганда интерференция юз бермайди, албатта: узунроқ оптик йўлдан келаётган тўлқинлар цугининг боши етиб келганда қисқароқ йўлдан келаётган тўлқинлар цуги бутунлай ўтиб кетиб, бошқа атомлар юборган ёки бошқа чиқариш актида юборилган цуг билан алмашив улгуради. Шундай қилиб, учрашувчи цуглар когерент бўлмайди ва интерференция юз бермайди.

Равшанки, атом чиқараётган цуг қанчалик узун, яъни ёруғлик монокроматикроқ бўлса, йўл фарқи катта бўлганда интерференция юз бериши мумкин. Ёруғлик газ-разрядли манбалардан туширилганда йўл фарқи ярим миллион тўлқин узунлигига яқин бўлганда Майкельсон интерферометрида интерференция ҳодисасини кузатиш мумкин бўлди. Бундай тажрибалар атом нурланишида юз берадиган процессларни характерлай олади (қ. 22-§). Аксинча, монокроматик тўлқинлар манбаи ишлатилганда йўл фарқи ниҳоятда катта бўлганда интерференцияни юзага келтириш ва шундай қилиб, тўлқин узунлигини ниҳоятда аниқ топиш мумкин. Баъзи лазерларда (масалан, гелий-неонли лазерда) нурланиш спектрининг кенглиги 10^8 — 10^4 с^{-1} бўлади, бу эса йўл фарқи 10^8 — 10^{10} тўлқин узунлигига teng бўлганда интерференция юз беришига имконият яратади.

Қайта ҳосил қилиниши жуда осон монокроматик нурланиш берадиган ёруғлик манбаи яратиш билан биз узунлик этalonини олиш имконига эга бўламиз. Нормал метрни бундай манбанинг бирор чизигининг тўлқин узунликлари орқали ифодалаб, биз нормал метр этalonини мана шундай этalon ёруғлик манбаи билан алмаштира оламиз.

Ёруғлик манбаи қайта ҳосил қилиш мумкин бўлган ўртacha тўлқин узунликли етарлича монокроматик нурланиш чиқариши учун нурланиши· фалаёнлантирадиган ҳамма сабабларни иложи борича йўқотиш керак. Атомларнинг ўзаро тўқнашуви натижасида юз берадиган фалаёнланнишларнинг олдини олиш учун нурланиш паст босимли буғларда ҳосил қилиниши, шунингдек, электрон ва ионлар концентрацияси катта бўлганда ҳосил бўладиган электр майдонларининг фалаёнлантириш таъсирини камайтириш мақсадида (Штарк эффекти) нурланиш унча катта бўлмаган разряд тоқида ҳосил қилиниши керак. Нурланувчи атомларнинг иссиқлик

ҳаракати туфайли ҳосил бўлган Допплер эффектининг таъсирини (қ. 128-§) ва нурланувчи атомларнинг структурасига алоқадор бўлган оқибатларни бартараф қилиш анча қийин. Допплер эффектини сусайтириш учун нурлатгич сифатида массаси иложи борича катта бўлган ва паст температураларда буғининг эластиклиги етарлича бўлган (қ. 22-§) модда олиш мақсадга мувофиқдир. Нурланаётган спектрал чизиқларнинг мураккаблигига (спектрал чизиқларнинг ўта нозик структураси) атом ядрои моментининг электрон қобиққа кўрсатадиган таъсири сабаб бўлади. Ядро моменти (спин) нинг мавжудлиги атом оғирликнинг жуфт ёки тоқлигига боғлиқ. Бироқ табиий атомлар деярли ҳамиша изотоплар аралашмасидан ташкил топган бўлади, шунинг учун спектрал чизиқларнинг кўпчилиги зич жойлашган компоненталар тўпламидан иборат бўлади.

Ядро физикасининг ютуқлари айрим изотопларни сунъий равишда олиш имконини берди. Масалан, олtinga нейтронлар ёғдирилганда симобнинг массаси жуфт бўлган стабиль $^{80}\text{Hg}^{198}$ изотопини олиш мумкин, бу изотоп ўта нозик структурага эга бўлмаслиги керак.

Қатор моддаларнинг нурланиш спектридаги кўп чизиқларни ўрганиш натижасида бир неча спектрал чизиқлар топилди, бу чизиқлар маълум шароитларда жуда юксак даражада монокроматик бўлиб, уларнинг ўртача тўлқин узунлигини қайта ҳосил қилиш осон. 1960 йилда Ўлчов ва тарозиларнинг бош конференцияси метрни узунликнинг янги эталони билан алмаштириш тўғрисида қарор қабул қилди. Криpton изотопларидан бирининг (Kr^{86}) қирмизи чизиги асос қилиб олинди; бу нурланишнинг тўлқин узунлигини метрнинг узунлигига жуда пухта қилиб солишитиргандан сўнг таърифга кўра $1 \text{ m} = 1650763,73 \lambda_{\text{вак}}$ Kr^{86} деб олинди. Бу нурланишнинг вакуумдаги тўлқин узунлиги $\lambda_{\text{вак}} = 6057,8021 \cdot 10^{-10} \text{ м}$. Стандарт ҳаво деб аталувчи (бўсим 760 мм сим. уст., темпера-тура 15 °C, CO_2 нинг миқдори 0,03 %) ҳавода бу чизиқнинг тўлқин узунлиги $\lambda_{\text{ҳаво}} = 6056,12525 \cdot 10^{-10} \text{ м}$. Эталонли нурланиш ҳосил қилишда ёруғлик манбан турадиган шароитлар аниқ кўрсатилган: иссиқ катодли газ-разрядли лампа, унинг ичига криptonнинг Kr^{86} изотопи (тозалиги 99 % дан ортиқ) қамалган бўлиб, 63 K темпера-турагача (азотнинг учланган нуқтасигача) совитилади. Разряд трубкасининг диаметри, разряд токининг зичлиги ва шу кабилар қарорда олдиндан кўрсатиб қўйилган. Тажрибанинг кўрсатишича, тўлқиннинг этalon узунлигини қайта ҳосил қилишнинг нисбий аниқлиги $1 \cdot 10^{-8}$ га тенг.

Жадвалда иккиламчи нормаллар сифатида қабул қилинган ва айниқса яхши ўрганилган баъзи чизиқлар тўлқин узунликларининг қийматлари берилган.

Иккиламчи нормаллар Kr^{86} нинг этalon сифатида олинган қирмизи чизигининг тўлқин узунлиги билан интерферометрик усулда таққослаш орқали ҳосил қилинади. Турли мамлакатларнинг (СССР,

АҚШ, Канада ва бошқалар) қатор лабораторияларида бу иш қилиб күрилган; жадвалнинг охирги устуни ўтказилган ўлчаш натижаларининг фарқи түғрисида тушунча беради.

Баъзи газли лазерлар нурланишининг монокроматиклиги (нисбий ўлчовда) 10^{-10} ва ҳатто 10^{-11} бўлади, бу эса этalon сифатида олинган нурланишнинг монокроматиклигидан (тахминан 10^{-7} дан) анча аниқдир. Бироқ бу лазерлар нурланишининг тўлқин узунлигини қайта ҳосил қилиш (яъни турли лабораторияларда қўрилган лазерлар тўлқин узунликларининг мос тушиш даражаси) ҳозирги вақтда этalon тўлқин узунлигини қайта ҳосил қилишдан ортиқ эмас. Лазерлар техникасини такомиллаштириш ва лазерлар тўлқин узунлигининг абсолют қийматига таъсир этадиган сабабларни чуқур ўрганиш узунликнинг янги, лазерли эталонига ўтишга имкон яратади, деб ўйлаш мумкин.

7. 1- жадвал

Иккиламчи нормалларнинг тўлқин узунликлари

Элемент	Тўлқин узунлиги, 10^{-10} м (вак.)	Тўлқин узунлигини қайта ҳосил қилишининг нисбий аниқлиги
Kr ⁸⁶	6458,0720 6422,8006 5651,1286 4503,6162	$1 \cdot 10^{-8}$
Hg ¹⁹⁸	5792,2683 5771,1983 5462,2705 4359,5624	$(2-3) \cdot 10^{-8}$
Cd ¹¹⁴	6440,2480 5087,2379 4801,2521 4679,4581	$(3-4) \cdot 10^{-8}$

32- §. Интерференцион методларнинг тадқиқот ишларидаги баъзи татбиқлари

Ҳозирги вақтда илмий мақсадларда ўтказиладиган ўлчашларгина эмас, техник ўлчашлар ҳам узунликни жуда катта аниқликда топишни талаб қиласди. Узунликларни катта аниқликда ўлчаш на муналари (эталонлари) сифатида учли ўлчоулар (*Ногансон плиткалари*) ишлатилади; бу плиткалар қалинлиги турлича бўлган пўлат пластинкалар бўлиб, уларнинг қарама-қарши сиртлари яхшилаб

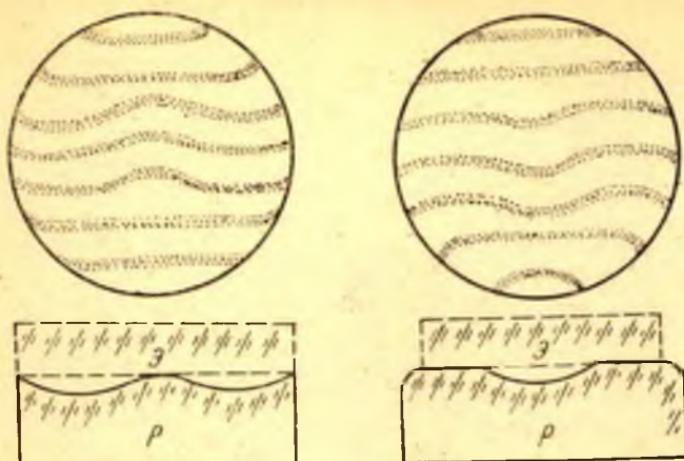
силлиқланган, жуда текис ва бир-бирига параллел қилинган. Бундай плиткалар түплами бор бўлса, уларни бир-бирига зич қилиб сиқиб (ишқаб жипслаб), узунлиги жуда катта аниқликда топилган турли хил комбинациялар тузиш мумкин; қуйидаги рақамлар ўлчаш аниқлиги ҳақида тасаввур беради.

Учли ўлчовнинг узунлиги, мм	ҳисобида	1	10	50	100	1000
Йўл қўйиладиган фарклар, мкм	ҳисобида	0,1	0,1	0,2	0,3	2

Учли ўлчовларни ясашда ва текширишда бундай аниқликка эришиш учун интерференцион методлар қўлланилади. Бу методларнинг хиллари кўп, лекин уларнинг ҳаммасининг моҳияти Майке́льсон ёки Фабри — Пере интерферометридан фойдаланишга келтирилади; бу интерферометрда қайтарувчи сиртлардан бири текширилаётган учли ўлчовнинг сирти бўлиб, учли ўлчовнинг қалинлиги иккинчи қайтарувчи сиртгача бўлган масофани аниқлайди (баъзан яна қўшимча кўзгулар қўйилади). Бу турдаги интерференцион компараторлар хилма-хил бўлиб, улар иккита учли ўлчовнинг узунлигини солиширишга ёки бу узунликнинг ўзини аниқлашга мослаштирилган. Энг яхши давлат метрологик лабораторияларида ишлатиладиган бундай компараторлар 100 мм гача бўлган Иогансон плиткаларини 0,010 дан 0,005 мкм гача аниқликда, 1000 мм гача бўлган плиткаларни 0,1 дан 0,05 мкм гача аниқликда топишга имкон беради.

Интерференцион методика масофаларни аниқ ўлчаш билан бирга силлиқланган сирт сифатини катта аниқликда топишга ҳам имкон беради. Кўзгу, линза ва призмалар сиртини ниҳоят даражада аниқ қилиб тайёрлаш юқори сортли замонавий оптик асбоблар яратишнинг зарурий шартидир. Энг яхши оптик системаларда бу сиртларнинг лойиҳада кўрсатилгандан фарқи тўлқин узунлигининг ўндан бир ва ҳатто юздан бир улушидан ортиқ бўлмаслиги керак. Бундай сиртлар сифатини текширишда интерференцион методлар жуда қўл келади, бу методлар оптика-механика саноатида кўпдан бери кенг ишлатилиб келмоқда.

Одатда интерференцион методларнинг қўлланилиши жуда пухта қилиб ишланган намунали этalonни қўлланишга асосланади. Ҳамма эҳтиёткорлик чораларига амал қилган ҳолда (чангдан тозалаб, температураларини тенглаштириб), биз берилган этalon сирт устига текшириладиган сиртни қўямиз (7.10-расм), у ҳолда бу сиртлар орасида юпқа ҳаво қатлами ҳосил бўлади, қайтган ёруғликда бу қатлам аниқ интерференцион манзара ҳосил қиласди. Интерференционолосаларнинг шакли ва кенглигига қараб, тайёрланган сиртнинг камчиликлари тўғрисида фикр юритиш, сиртнинг қайси қисмлари керагидан фарқ қилишини, қайси томонга фарқ қилишини (ботиқ ёки қавариқ бўлиб қолганини) кўриш ва фарқлар катталигини тахминан аниқлаш мумкин. Агар синалаётган сиртнинг камчиликлари унча кўп бўлмаса, у ҳолда интерференцион ҳалқалар



7.10- расм. Сиртлар сифатини көзгрөль килишининг интерференцион методи.

P — синаладиган пластинка; *Э* — эталон пластинка. Интерференцион манзарининг (таг қалинлик чизиқтаргининг) схематик тасвири юқорида күрсатилған.

кенгроқ бўлади, ҳеч қандай фарқ бўлмагандан бутун сиртнинг ранги бир текис бўлади.

Яси сиртларни текширишда этalon сирт билан текширилаётган сиртни шундай ёпишириш керакки, бунда улар орасида бурчаги жуда кичик бўлган понага- ўхшаган ҳаво қатлами қолиши керак (бунинг учун бир-бирининг устига қўйилган сиртларни бир томондан бирмунча сиқиб қўйиш етарли). Идеал текисликлар орасида тенг қалинлик полосалари понанинг қиррасига параллел тўғри чизиқлар шаклида бўлади.

Текисликлар салгина фарқ қилса, бу чизиқлар сезиларли дараҷада эгриланади: эгриланишнинг шаклига қараб «чуқурни» «дўнгдан» осон фарқ қилиш ва текисликка нисбатан бўлган фарқни 0,01 мкм дан кам бўлмаган аниқликда топиш мумкин. Пона қиррасининг вазиятини ўзгартириб (бунинг учун текисликларни гоҳ бир томондан, гоҳ бошқа томондан сиқишиш керак), сиртнинг сифатини ҳамма йўналишларда тезгина текшириб чиқиш мумкин.

Сиртни жуда синчиклаб тадқиқ қилишда деярли нормал дасталардан ва монохроматик ёруғликдан фойдаланиш лозим, шундай қилингандан интерференцион манзаралар жуда аниқ бўлади.

Агар синалаётган пластинка ва синов шишасининг (эталоннинг) сиртларига кумуш ялатилса, ёруғликнинг кўп марта қайтиши туфайли янада тор ва кескин полосалар кўринади, бу ҳол назорат аниқлигини 0,003 мкм гача кўтаришга имкон беради (М. Ф. Рома-

нова, 1932 й. Толанский, 1944 й.). Бунда текшириладиган сиртлар юпқа ҳаво қатлами билан ажралиб туради.

Тайёр оптик системалар (объективлар) сифатини контроль қилишга мүлжалланган интерферометрлар (В. П. Линник, Твайман) бор, бунда сиртга ишлов берилиш сифатигина эмас, балки система ясалган шишанинг бир жинслилиги ҳам контроль қилинади.

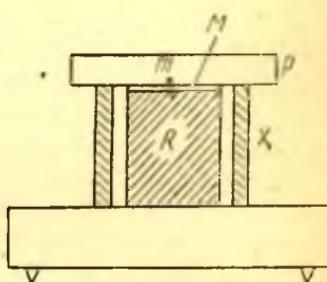
Бир неча метрга борадиган катта ўлчамли сиртларни текширишда, албатта, синов шишасини (эталонни) қўлланиб бўлмайди. В. П. Линник шундай бир интерферометр ясади, унда ёруғлик катта сиртга жуда қия бўлиб тушади, шу туфайли қайтган дастанинг кесими кўп камаяди ва интерференцион манзарани кузатиш мумкин бўлади. Линникнинг интерферометри узунлиги 5 м гача бўлган сиртларнинг тўғрилигини 1 мкм гача аниқликда контроль қилишга имкон беради.

Металл сиртларга ишлов бериш тозалигининг сифатини контроль қилишда ҳам интерференцион методлар кенг қўлланилади. Бундай асбоблар жумласига В. П. Линникнинг 29-§ да тилга олинган микроинтерферометри киради.

Юпқа пардаларда буладиган интерференция ҳодисаси бир қатор асбобларда бирор ҳаво қатламининг қалинлиги арзимаган даражада ўзгарганлиги тўғрисида фикр юритишга имкон берадиган сезгир метод сифатида ишлатилади. Масалан, Физо — Аббе дилатометрида иссиқлик таъсиридан бўладиган арзимаган кенгайиш синалаётган жисм билан этalon шиша орасидаги ҳаво қатламининг қалинлигини ўзgartариб юборади.

Энг такомиллаштирилган дилатометрда эритилган кварцдан ясалган X ҳалқа бўлиб (унинг термик хоссалари яхши маълум), унинг устига шишадан ясалган R этalon пластинка қўйилган (7.11-расм). Ҳалқанинг ичига текисликлари яхшилаб силлиқланган R устунча шаклида ишланган синаладиган модда қўйилади. Сиртлар орасида ҳосил бўлган юпқа M ҳаво қатлами (одатда бу қатлам пона шаклида бўлади) монохроматик ёруғлик билан ёритилади ва интерференцион манзара ҳосил қиласди.

X ва R нинг кенгайиш коэффициентлари бир-биридан фарқ қилгани туфайли, иситилгандан M ҳаво қатламининг қалинлиги ўзгаради, бунинг оқибатида интерференцион полосалар силжийди, бу силжиш t тамға воситасида қайд қилинади. Полосаларнинг бирга тенг силжиши йўл фарқининг λ /га ўзгарганини, яъни ҳаво қатламининг $\lambda/2$ га ўзгарганини билдиради. Шундай қилиб, интерференцион манзарани кузатиб, ҳаво қатлами қалинлигининг ўзгаришини аниқ ўлчаш ва бунга қараб кенгайиш коэффициентини



7.11- расм. Интерференцион дилатометрнинг схемаси.

хисоблаб топиш мумкин. Бу турдаги аниқ ўлчашларда ҳавонинг синдириш кўрсаткичининг температурага боғлиқ эканлигини эътиборга олишга тўғри келади.

Ясси-параллел пластинкаларни контролъ қилиш методи 27-§ да баён этилган эди.

Юқорида эслатиб ўтилганидек (қ. 28-§) интерференцион методлар синдириш кўрсаткичининг арзимаган ўзгаришларини катта аниқлик билан топишга имкон беради, бу ўзгаришлар оқибатида эса оптик йўл узунлиги ўзгаради ва бинобарин, интерференцион манзара силжийди.

Жаменнинг юқорида айтиб ўтилган рефракто метридан ташқари, бу мақсадда кўпдан-кўп интерференцион рефрактометрлар ишлатилади; улар техник характерда бўлиб, газ ва суюкликларнинг аралашмалар қўшилиб қолиши туфайли синдириш кўрсаткичларининг кичик ўзгаришларини ўлчашга мослаштирилган (масалан, шахтадаги газ таркибини аниқлашга ва сувда эриган арзимас миқдордаги тузларни анализ қилишга мўлжалланган техник интерферометр). Кейинги вақтларда интерференцион рефрактометрия ҳатто касаллик туфайли қонда юз берадиган ўзгаришларни тадқиқ этиш учун клиник лабораторияларда ҳам қўлланила бошлаяпти. Ниҳоят, қаттиқ жисмларнинг синдириш кўрсаткичларини аниқлашда қўлланиладиган интерференцион рефрактометрлар ҳам оз эмас. Кейинги вақтларда синдириш курсаткичларининг бу методлар билан топилган натижаларига ҳамма зарур тузатмалар киритилганда синдириш кўрсаткичлари саккизинчи ўнли рақамгача аниқликда топилди.

Интерференцион ҳодисалар бурчакларни аниқ белгилашда ҳам қўлланилади. Бу ерда ҳам хилма-хил усуслардан фойдаланиш имкони бор. Масалан, шиша призмалардаги бурчакларнинг тўғрилигини контролъ қилишда юпқа пластинкаларда (она шаклидаги ҳаво қатламида) юз берадиган ҳодисалардан фойдаланилади. Шишадан стандарт гўния ясаб олиб ва уни призманинг ёқларига қўйиб, призма бурчагининг тўғрилигини интерференцион манзарага қараб топиш мумкин, бундаги аниқлик катети 0,03 мкм дан ортмайдиган ҳаво понасига мос келади.

Майкельсон қўшалоқ юлдузлар орасидаги жуда кичик бурчакли масофаларни, шунингдек юлдузларнинг бурчакли диаметрини баҳолашда интерференцион методни татбиқ этган. Майкельсон методи ва субмикроскопик зарралар ўлчамларини аниқлашга бу методнинг қўлланиши кейинроқ (қ. 45-§) баён этилади. Ниҳоят, тўлқин узунлигини foят катта аниқликда топишга имкон берувчи интерференцион методлар бениҳоя нозик бўлган спектроскопик тадқиқотларда (спектрал чизиқларнинг нозик структураси, спектрал чизиқларнинг шакли ва энини тадқиқ этиш, спектрал чизиқлар тузилишидаги жуда кичик ўзгаришлар) ҳам қўлланилиши равшандир. Интерференцион спектроскоплар, уларнинг афзаллик ва камчилик томонлари бошқа спектрал асбоблар (дифракцион панжара, призма) билан бирга 50-§ да ўрганилади.

ЁРУҒЛИКНИНГ ДИФРАКЦИЯСИ

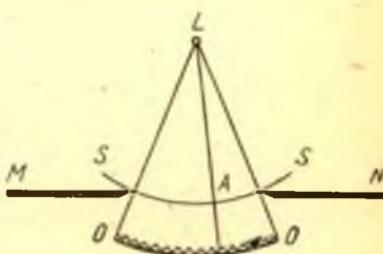
VIII бөб

ГЮЙГЕНС ПРИНЦИПИ ВА УНИНГ ТАТБИҚЛАРИ

33- §. Гюйгенс—Френель принципи

Ёруғликнинг хилма-хил интерференция ҳодисаларининг ҳаммаси ёруғлик процессларининг тўлқин табиатли эканлигининг ишончли далилидир. Бироқ ёруғликнинг түғри чизик бўйлаб тарқалиши қонунидек асосий ва тажрибада яхши тасдиқланган қонунни тўлқин нуқтаи назаридан талқин этмай туриб, тўлқин тасаввурлар узил-кесил ғалаба қозонмас эди.

Тўлқин тасаввурларнинг Гюйгенс ривожлантирган ilk шакллари («Трактат о свете», 1690) бу саволга қаноатланарли жавоб топа олмас эди. Ёруғликнинг тарқалиши тўғрисидаги таълимотга Гюйгенс принципи деб аталадиган принципни асос қилиб олган. Гюйгенс тасаввурларига биноан, ёруғлик товушга ўхшаб, бутун фазони эгалладиган махсус муҳитда, яъни эфирда тарқаладиган тўлқин деб қаралади; жумладан, эфир ҳар қандай модданинг зарралари орасидаги оралиқларни тўлдиради; бу зарралар эфир океанига ғарқ бўлгандай туюлади. Бу нуқтаи назардан қараганда, эфир зарраларининг тебранма ҳаракати ёруғлик нури «йўлида», яъни L ёруғлик манбани (8.1-расм) текширилаётган A нуқта билан туташтирувчи тўғри чизиқда ётган заррагагина эмас, балки A га яқин турган ҳамма зарраларга узатилади, деб ҳисоблаш табиий бўлар эди. Бошқача айтганда, ёруғлик тўлқини A дан ҳамма томонга гўё A нуқта ёруғлик манбай бўлиб қолгандек тарқалади. Бу иккиласми тўлқинларнинг ўрамаси бўлган сирт тўлқин фронтининг сиртидир. 8.1-расмда тасвирланган ҳол учун бу ўрама (қалин ёй) маркази L нуқтада бўлган шар сиртининг MN экрандаги доиравий тешикнинг четларига тортилган конус билан чегараланган қисми бўлади. Муқаддимада айтиб ўтилганидек, Гюйгенс принципи ёруғликнинг



8.1-расм. Гюйгенс принципига доир.

L — манба; SS — ёрдамчи сирт; OO' — SS дан чикувчи иккиласми тўлқинларнинг ўрамаси.

қайтиши ва синиши масалалари билан бирга нурнинг иккига тажрилиб синиши түғрисидаги мураккаб муаммони ҳам изоҳлаб беришга имкон яратди; бироқ ёруғликнинг түғри чизиқ бўйлаб тарқалиши түғрисидаги масала аслида ҳал қилинмади, чунки бу масала ёруғликнинг түғри чизиқдан четга чиқиш ҳодисаларига, яъни дифракция ҳодисаларига боғлаб қўйилган эмас эди.

Сабаби шундаки, Гюйгенс принципининг дастлабки шакли геометрик оптика соҳасида қўлланиладиган принцип эди. Тўлқин оптикаси тили билан айтганда, бу принцип тўлқин узунлигини тўлқин фронтининг ўлчамларига нисбатан чексиз кичик деб ҳисоблаш мумкин бўладиган ҳолларга оид принцип эди. Шунинг учун Гюйгенс принципи ёруғлик фронтининг тарқалиш йўналиши түғрисидаги масаланигина ҳал қилишга имкон бериб, турли йўналишларда борувчи тўлқинларнинг интенсивлиги түғрисидаги масала га даҳли бўлмаган. Бу камчиликка Френель барҳам берди: у Гюйгенс принципига тўлқинлар интерференцияси түғрисидаги ғояни киритиб, бу принципга физик маъно берди. Шу туфайли элементар тўлқинларнинг Гюйгенс томонидан соф формал равиша киритилган ўрама сирти аниқ физик мазмунга эга бўлиб, бу сиртда элементар тўлқинларнинг ўзаро интерференцияланиши туфайли натижаловчи тўлқин интенсивлиги сезиларли бўлади.

Шу тариқа ўзгартирилган Гюйгенс — Френель принципи тўлқин оптиканинг асосий принципи бўлиб қолади ва турли йўналишлардаги натижаловчи тўлқиннинг интенсивлигига тааллуқли масалаларни тадқиқ этишга, яъни ёруғликнинг дифракцияси түғрисидаги масалаларни (қ. кейинроқ) ҳал қилишга имкон беради. Шу муносабат билан ёруғликнинг түғри чизиқли (адил) тарқалиш қонунининг татбиқ этилиш чегаралари түғрисидаги масала ҳал қилинди ва Гюйгенс — Френель принципи узунлиги ҳар қандай бўлган тўлқинларнинг тарқалиш қонунини аниқлашга татбиқ этиладиган бўлиб қолди.

Натижаловчи тўлқиннинг интенсивлигини (амплитудасини) топиш учун Френель Гюйгенс принципини қўйидагича таърифлаш керак деган.

L манбани ихтиёрий шаклдаги хаёлий ёпиқ S сирт билан ўраймиз (8.2- расм). S дан ташқаридаги ҳар қандай B нуқтада ғалаёнланиш интенсивлигининг (амплитудасининг) түғри қиймати қўйидагича топилиши мумкин: L ни олиб ташлаймиз. S сиртни эса ёруғланувчи сирт деб ҳисоблаймиз, бу сиртнинг айрим элементларидан чиққан нурлар B нуқтага келиб, ҳаммаси биргаликда шу нуқтадаги таъсири аниқлайди. S сиртнинг ҳар бир ds элементининг нурланишини B нуқтага

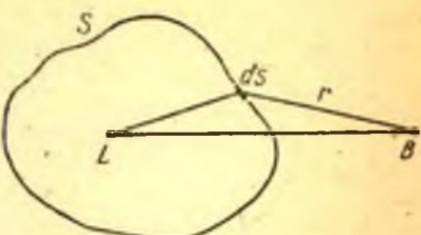
$$\frac{a_0}{r} \sin(\omega t - kr - \varphi) \quad (33.1)$$

тебраниш (к. 6.1) оліб келадиган сферик түлқин (иккиламчи түлқин) деб тасаввур этинг, бу ерда a_0 — S нүктадан r масофада турған ds элементга L манбадан етиб келган ҳақиқий тебранишнинг амплитудаси орқали, ϕ эса ўша тебранишнинг фазаси орқали аниқланади. Бунда ds элементнинг ўлчамлари шунчалик кичик деб фараз қилинади, бу элементнинг ҳар бир қисми учун ϕ ва r бир хил қийматларга эга бўлади. Бошқача айтганда, ҳар бир ds элемент бирор ёрдамчи манба деб қаралади, шундай экан, a_0 амплитуда ds юзга пропорционал.

Френелнинг a_0 билан ϕ ни ds элементга етиб келган тебранишнинг амплитудаси ва фазаси орқали аниқлашга имкон берадиган постулати бирор гипотеза бўлиб, унинг яроқли эканлиги унинг ёрдамида чиқариладиган хulosаларни тажриба натижаларига солишириш йўли билан аниқланади. Биз бу масалага 38-§ да яна қайтамиз.

Барча ёрдамчи манбаларнинг фазалари L дан келаётган ғалаёнланиш билан аниқлаңгани учун бу манбалар ўзаро қатъий уйғунлашган ва демак, ёрдамчи манбалар *когерент* манбалардир. Шунинг учун бу манбалардан чиқувчи иккиламчи түлқинлар ўзаро интерференциялашади. Уларнинг биргаликдаги таъсири ҳар бир нүктада интерференцион эффект сифатида аниқланиши мумкин, бинобарин, Гюйгенснинг ўрама маҳсус аҳамиятга эга эканлиги тўғрисидаги ғояси энди фараз бўлмай, балки интерференция қонунларининг натижасигина бўлиши керак. Френелнинг юқорида айтиб ўтилган постулатига асосан, ёрдамчи S сирт танлаб олинган ҳамона L нинг ўринини босадиган ёрдамчи манбалар тўғрисидаги масала бир қийматли равишда ҳал қилинади. Бу S сирт ихтиёрий равишда танланади; шу сабабли ҳар бир конкрет масала учун бу сиртни масала энг қулагай ечиладиган қилиб танлаш лозим. Агар ёрдамчи S сирт L дан келаётган түлқин фронти билан бир хил бўлса (маркази L да турган сфера бўлса), у ҳолда ҳамма ёрдамчи манбаларнинг фазаси бир хил бўлади. Агар S бундан бошқача танланган бўлса, у ҳолда ёрдамчи манбаларнинг фазалари бир хил бўлмайди, бироқ манбалар когерент манбалар бўлганича қолаверади, албатта.

L манбалар билан кузатиш нүктаси орасида кўп тешикли ношаффоғ экранлар турған ҳолда бу экранлар таъсирини қўйидагича ҳисобга олиш мумкин. Биз S сиртни шундай танлаб оламизки, бунда у ҳамма ерда экранлар сирти билан бир хил бўлсин, экранлардаги тешикларни эса текширилаётган масалага боғлиқ ҳолда ихтиёрий тарзда бекитсан. Ношаффоғ экранлар сиртида ёрдамчи



8.2. расм. Гюйгенс — Френель принципида доир.

манбаларнинг амплитудалари нолга тенг деб ҳисобланиши керак: экранлар тешигидан ўтадиган сиртларда эса амплитуда Френель постулатига мувофиқлаштириб танланади, яъни экран бўлмаган ҳолдагидек танланади. Шундай қилиб, экран шаффоф бўлмасагина* экраннинг материали аҳамиятсиз, деб фараз қилинади.

Ёрдамчи манбалар юбораётган элементар тўлқинлар интерференциясининг натижаларини ҳисоблаш билан биз ихтиёрий *B* нуқтадаги амплитуданинг (интенсивликнинг) қийматини топамиз, яъни ёруғлик тарқалишининг қонуниятини аниқлаймиз. Бу ҳисоб натижаларини тажрибадан топилган маълумотлар тасдиқлади. Шундай қилиб, ёруғлик тўлқинлари эркин (тўғри чизиқ бўйлаб) тарқалган ҳолда ҳам, ёруғликни тўсиб қоладиган экранлар бор бўлган (дифракция) ҳолда ҳам биз Гюйгенс—Френель методидан фойдаланиб, ёруғлик интенсивлигининг тақсимоти тўғрисидаги масалани тўғри ҳал қила оламиз.

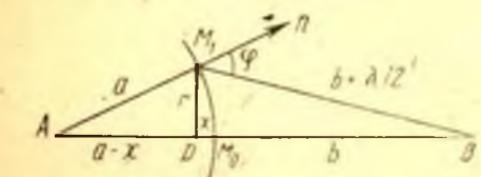
Гюйгенс принципининг янги таърифини майдонга ташлаганда Френель кўриб чиқиши лозим бўлган биринчи масала ёруғликнинг тўғри чизиқ бўйлаб тарқалиши тўғрисидаги масала эди. Бу масалани Френель иккиласми тўлқинларнинг ўзаро интерференциясини кўриб чиқиш йўли билан ҳал қилди; бунда у жуда мураккаб ҳисоб ишлари ўрнини босадиган ва тўлқинлар тарқалиши тўғрисидаги

масалаларни кўриб чиқишида умумий аҳамиятга эга бўлган ниҳоятда аёний усуслни татбиқ этди. Бу метод Френель зоналари методи деб аталадиган бўлди.

A нуқтадан чиқарилган ёруғлик тўлқинининг кузатилаётган бирор *B* нуқтадаги таъсирини кўриб чиқамиз. Гюйгенс—Френель принципига асосан, *A* манбанинг таъсирини ёрдамчи *S* сиртда жойлашган фаразий манбаларнинг таъсири билан алмаштирамиз.

Бундай ёрдамчи *S* сирт сифатида *A* нуқтадан келаеттган тўлқин фронти-

8.3- расм. Френель зоналари ясаш.



8.4- расм. Френелнинг марказий зонаси юзи ни ҳисоблаш.

*Френелнинг ўзи ўтказган тажрибалар кузатиши натижаларининг ношаффоф экран ясалган моддага боғлиқ эмаслигини тасдиқлади. Бироқ янада синчиклаб ўтказилган тажриба ва изчил назариянинг кўрсатишича, экран четига бевосита яқин жойларда, яъни тўлқини узунлигига таққосласа бўладиган масофаларда ёруғлик майдонининг характеристига экраннинг материали таъсир этади.

нинг сиртини (маркази A да турган сфера сиртини, 8.3-расм) оламиз. Агар Френель кўрсатган қуйидаги усулдан фойдалансак, иккиласми тўлқинлар интерференциясининг натижаси осон ҳисоблаб топилади, ёруғликнинг B нуқтадаги таъсирини ҳисоблаб топиш учун A ни B билан туташтириб, S сиртни шундай зоналарга бўламизки, бунда зонанинг четларидан B гача бўлган ма софалар $\frac{1}{2} \lambda$ га фарқ қилсин, яъни

$$M_1B - M_0B = M_2B - M_1B = M_3B - M_2B = \dots = \frac{1}{2} \lambda$$

(к. 8.3-расм). Шу тариқа ҳосил қилинган зоналарнинг ўлчамлари ни ҳисоблаб топиш қийин эмас. Биринчи зона учун 8.4-расмдан қуйидаги тенгламани тузамиз:

$$r^2 = a^2 - (a - x)^2 = (b + \frac{1}{2} \lambda)^2 - (b + x)^2.$$

a ёки b га нисбатан λ жуда кичик бўлгани учун

$$x = \frac{b}{a+b} \frac{\lambda}{2}$$

ва демак, биринчи (марказий) зонани тасвирловчи сферик сегментнинг юзи

$$2\pi ax = 2\pi a \frac{b}{a+b} \frac{\lambda}{2} = \frac{\pi ab}{a+b} \lambda.$$

Дастлабки иккӣ зонани тасвирловчи сегмент қизининг қиймати $2 \frac{\pi ab}{a+b} \lambda$ бўлади, яъни иккинчи зонанинг кэз ҳам $\frac{\pi ab}{a+b} \lambda$ га teng.

Бундан кейинги зоналардан ҳар бирининг юзи ҳам деярли шундай бўлади. Шундай қилиб, Френель сферик тўлқин сиртини ҳар бирининг юзи

$$\pi \frac{ab}{a+b} \lambda$$

бўлган тенгдош зоналарга ажратган.

Ҳисобнинг бундан кейинги қисмida мана шу фактни эътиборга олиш керак: зона сиртига ўтказилган нормаль билан B га қаратилган йўналиш орасидаги фурӯҷчак қанча катта бўлса, айрим зоналарнинг B нуқтага кўрсатадиган таъсири шунча кичик бўлади. Шундай қилиб, зоналарнинг таъсири марказий зонадан (M_0 яқинидан) бошлаб четки зоналарга томон тобора камайиб боради. Сусайтирувчи бу ёрдамчи кўпайтувчининг ихтиёрий равища киритилиши Френель методининг камчиликларидан биридир.

Охирги натижани топиш учун бундай мулоҳаза юритиш мумкин: марказий зонанинг B нуқтадаги таъсири ε_1 амплитудали тебраниш ҳосил қилсин, қўшни зонанинг таъсири ε_2 амплитудали тебраниш, ундан кейинги зонанинг таъсири ε_3 амплитудали тебраниш ҳосил қилсин ва ҳоказо. Ўқорида айтиб ўтилганидек, зоналарнинг таъ-

сири марказдан четга томон аста-секин камайиб боради, оқибатда $s_1 > s_2 > s_3 > s_4$ ва ҳоказо; агар n анча катта бўлса n - зонанинг s_n таъсири жуда кичик бўлади. Ундан ташқари, зоналарга ажратишнинг биз танлаб олган усулида қўшни зоналарнинг таъсирилари бир-бирини сусайтиради. Ҳақиқатан ҳам,

$$M_1B - M_0B = \lambda/2 \text{ ва } M_2B - M_1B = \lambda/2$$

бўлгани учун M_0M_1 зонанинг фаразий манбалари M_1M_2 зонанинг тегишли манбаларидан кўра B га $1/2 \lambda$ қадар яқин жойлашган; шу сабабли юбёрилаётган тебранишлар B га қарама-қарши фазали бўлиб боради. Шундай қилиб, B нуқтада марказий зонанинг таъсирини қўшни зонанинг таъсири сусайтиради ва ҳоказо. Бу мулоҳозаларни давом эттириб, ҳамма зоналар тўпламидан, яъни бутун ёруғлик тўлқинидан B нуқтада ҳосил бўлган тебраниш амплитудадининг охирги қиймати s га тенг бўлишини топамиз:

$$\begin{aligned} s &= s_1 - s_2 + s_3 - s_4 + s_5 - s_6 + \dots = \\ &= s_1 - (s_2 - s_3) - (s_4 - s_5) - (s_6 - s_7) - \dots \end{aligned} \quad (33.2)$$

$s_1 > s_2 > s_3 > s_4 \dots$ шартдан қавслар ичидаги ҳамма ифодалар мусбат эканлиги келиб чиқади, шунинг учун $s < s_1$ бўлади. Кузатилаётган B нуқтадаги E ёритилганлик натижавий тебранишларнинг амплитудаси квадратига пропорционалдир. Бинобарин, $E \propto s^2 < s_1^2$.

Демак, B нуқтага биз текшираётган сферик тўлқиннинг турли қисмларидан келадиган ёруғликнинг ўзаро интерференциялашиши оқибатида ҳосил бўладиган натижавий тебранишнинг s амплитудаси фақат битта марказий зона таъсирида ҳосил бўладиган амплитудадан кичик. Шундай қилиб, бутун тўлқиннинг B нуқтага кўрсатадиган таъсири марказий зонадан (унинг юзи $\frac{\pi ab}{a+b} \lambda$ га тенг) кичик бўлган қисмининг таъсири билан бир хил бўлади. Ёруғлик тўлқинининг λ узунлиги жуда кичик (яшил ёруғлик учун $\lambda = -5 \cdot 10^{-4}$ мм). Шунинг учун a ва b ҳатто 1 м тартибида бўлганда ҳам тўлқиннинг таъсир кўрсатадиган қисмининг юзи 1 мм^2 дан кичик бўлади. Бинобарин, ҳақиқатда ёруғлик A дан B га томон шундай тарқала борадики, бунда гўё ёруғлик оқими AB бўйлаб жойлашган жуда ингичка канал орқали ўтиб келгандек, яъни ёруғлик тўғри чизиқ бўйлаб тарқалгандек бўлади.

Бироқ бундан AB чизиқقا шаффофф бўлмаган кичикроқ экран қўйилганда ёруғлик B нуқтага етиб бормайди, деган маъно келиб чиқмайди; биз қўйган экран биринчи зонани тўсиб қўйиб, бизнинг мулоҳазаларимизни бузиб юборади. Бу ҳолда ўзгарувчан ишорали (33.2) қаторнинг биринчи ҳади тушиб қолади ва $s < |s_2| \dots$ бўлиб қолади, яъни s амплитуда s_m нинг модулидан кичик бўлиб қолади, бу ерда m — экран четидаги биринчи очиқ зонанинг номери.

Агар m унча катта бўлмаса, масалан, $m < 10$ бўлса, у ҳолда экран ўқида кузатилаётган B нуқтадаги ёритилганлик деярли экран бўлмаган ҳолдагидек бўлади (қ. 36-§). Агәр кичкина экраннинг четларидаги кертиклар ўлчами бу чекка ўтадиган Френель зонасиning энига солиштирадиган даражада бўлса, у ҳолда экран кузатилаётган B нуқтадаги интенсивликни жуда камайтириб юборади.

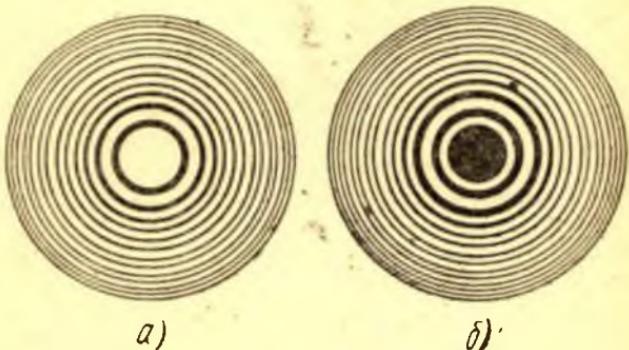
34- §. Зонали пластинка

Зонали пластинка билан ўтказиладиган тажриба Френелнинг ҳозиргина айтиб ўтилган мулоҳаза қилиш методини яхшигина тасдиқлайди: Юқорида айтиб ўтилганлардан Френелнинг m -зонасининг радиуси қўйидагига тенг:

$$r_m = \sqrt{m \frac{a b}{a+b} \lambda}. \quad (34.1)$$

Юзига галма-галдан алманиб келган шаффоф ва хира ҳалқалар туширилган экран тайёрлаймиз: бу ҳалқаларнинг радиуси a , b ва λ нинг бирор қийматларида (34.1) муносабатга бўйсунади. Бу мақсадда масалан, катта масштабда бундай расм тайёрлаб, кейин ундан керакли ўлчамда фотонусха олиш мумкин*. Шу тарика тайёрланган экран зонали *пластинка* (Соре, 1875 й.) деб аталади.

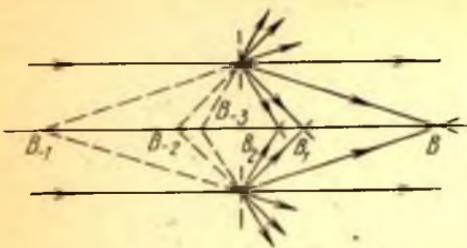
Бундай пластинкалар тасвири 8.5-расмда кўрсатилган. Агар 8.5-а расмда кўрсатилган пластинкани сферик тўлқиннинг тегишли



8.5- расм. Зонали пластинкалар.

a — тоқ зоналар очик; *b* — жуфт зоналар очик.

* Зонали пластинкадаги радиуслар кетма-кетлиги тўлқин узуғлиги λ бўлган монохроматик ёруғликда ҳосил бўладиган Ньютон ҳалқаларининг радиуслари кетма-кетлиги бўйсунадиган қонунга бўйсунади (қ. 36-§). Шунинг учун бундай ҳалқалар чизиш ўрнига уларни Ньютон схемасида ҳосил қилиш ва бу интерференцион маизарани керакли масштабда фотосуратга тушириш мумкин.



8.6- расм. Одатдаги зонали пластинканинг фокуслари түплами.

Күнделектең йұналишда масштаб жуда катта қылаб олинган.

жойига қўйсак, яъни нуқтавий манба билан кузатиладиган нуқтани туташтирувчи чизиқда манбадан *a* масофада ва кузатиладиган нуқтадан *b* масофада турган жойга қўйсак, тўлқин узунлиги λ бўлган ёруғлик туширилганда зонали пластинка ҳамма жуфт зоналарни бекитиб, марказий зонадан бошлаб ҳамма тоқ зоналарни очиқ қолдиради.

Шу тариқа жойлашган зонали пластинкадан фильтрланиб ўтган тўлқин фронти *B* нуқтада $s = s_1 + s_3 + s_5 + s_7 + \dots$ муносабат билан ифодаланувчи натижавий амплитуда ҳосил қилиши керак, яъни бу амплитуда йўлига зонали пластинка қўйилмаган ҳолда ҳосил бўладиган амплитудадан анча катта бўлиши керак. *B* нуқтага зонали пластинка бўлмаган ҳолдагидан кўп ёруғлик бориши керак. Тажриба бу холосани тўлиқ тасдиқлайди: зонали пластинка йиғувчи линза каби ишлаб (қ. 88-машқ), *B* нуқтадаги ёритилганликни ортиради. Шуни назарда тутиш керакки, зонали пластинканинг мавҳум фокуслари ҳам бор, шунинг учун у бир вақтда йиғувчи ва сочувчи линзалар комбинацияси сифатида ишлайди (қ. 8.6-расм).

Агар бу масаланинг қўйилиши бир оз ўзгартирилса, зонали пластинка билан линза ўртасидаги ұшашликни янада тўлароқ кўриш мумкин. Зонали пластинкани ва нурланишни характерлайдиган $f = r^2/m\lambda$ катталикни берилган деб ҳисоблаб, *a* ва *b* нинг зонали пластинкадаги шаффоғ ҳалқалардан ўтадиган тўлқинлар синфазали (бир хил фазали) бўладиган ҳолдаги қийматларини топамиз. (34.1) муносабатдан

$$\frac{1}{a} + \frac{1}{b} = \frac{1}{f} \quad (34.2)$$

эканини, яъни *a* билан *b* бир-бирига линза формуласи орқали боғланган эканини, *f* эса фокус масофаси эканини кўрамиз. Шундай қилиб, манбанинг вазияти маълум бўлганда унинг тасвири жойлашадиган нуқтани ҳамма вақт топса бўлади. Жумладан, зонали пластинкага ясси тўлқин ($a = \infty$) тушганда тасвир пластинкадан $b = f$ масофада турган нуқтада ҳосил бўлади. Агар $a < f$ бўлса, мавҳум тасвир ҳосил бўлиши ҳам мумкин; бу ҳол зонали пластинкадан чапда ётган нуқтадан чиқаётгандек бўлган ёйилувчи тўлқиннинг амплитудаси ортишига тўғри келади.

Линзадан фарқли ўлароқ, зонали пластинка манбанинг битта

эмас, балки кўп тасвирини ҳосил қиласди. Ҳақиқатан ҳам, кузатилаётган нуқтани шундай бир B_1 вазиятга сурәмизки, бунда зонали пластинкадаги ҳар бир шаффоғ ҳалқа ичига Френелнинг битта эмас, балки учта зонаси сиғадиган бўлсин. Улардан иккитаси нинг таъсири бир-бирини компенсациялайди, B_1 нуқтадаги тебранишлар амплитудаси учинчи зонанинг таъсири билангина аниқланади. Шу билан бирга B нуқтага пластинканинг ҳамма ҳалқаларининг компенсацияланмаган зоналаридан келадиган тўлқинлар синфазали бўлганича қолаверади, яъни танлаб олинган B_1 нуқтадаги тебранишлар амплитудаси катта қийматларга эга бўлади. Қушни ҳалқаларнинг компенсацияланмаган зоналаридан келган тўлқинларнинг фазалар фарқи уч марта ортади (B нуқтага нисбатан), B_1 нуқтанинг b_1 , вазияти $\frac{1}{a} + \frac{1}{b_1} = \frac{3}{f}$ муносабатдан аниқланади. Агар пластинканинг ҳар бир ҳалқасига сиғадиган Френель зоналарининг сони ҳар қандай $2n+1$ тоқ сон бўлса, бу мулоҳазалар бошқа кузатиш нуқталари учун ҳам ўз кучида қолади. Бу нуқталарнинг вазияти қуидаги муносабат билан ифодаланади:

$$\frac{1}{a} + \frac{1}{b_n} = \frac{2n+1}{f} = \frac{1}{f_n}; \quad f_n = \frac{f}{2n+1}; \quad n=0, 1, 2, \dots, \quad (34.3)$$

бу муносабатни зонали пластинканинг f_n фокус масофалари кўп, деб талқин этиш мумкин. (34.3) даги бутун сонларга манфий қийматлар бериш ҳам мумкин: $n = -1, -2, \dots$ Бу қийматларга ёйилувчи тўлқинлар мос келади, чунки энг узоқдаги ва яқиндаги Френель зоналаридан келган ёйилувчи тўлқинлар фазалари фарқи манфий бўлади.

Демак, зонали пластинкадан кейинда ёритилганлиги пластинка ўқида юқори бўлган $B, B_1, B_2, \dots, B_{-1}, B_{-2}$ нуқталарга эга бўлган мураккаб тўлқин майдони пайдо бўлади, бу нуқталар 8.6-расмда кўрсатилган. Кўп тасвир ҳосил бўлишига тушувчи тўлқиннинг зонали пластинкадан иборат бўлган мураккаб экранда дифракцияланиши сабаб бўлади (88-машқ).

Зонали пластинкаларнинг фокусловчи хоссалари улардан линза сифатида фойдаланишга имкон беради. Бунда юз берадиган анча катта хроматик aberrацияларни назарда тутиш керак, чунки фокус масофаси рўблини ўтайдиган f миқдор тўлқин узунлигига тескари пропорционалдир.

Агар B нуқтага жуфт зоналардан келадиган тебранишларни тутиб қолмай, балки уларнинг фазаларини π қадар ўзгартирсак, у ҳолда тасвирларни янада равшан қилиш мумкин. Бундай фазавий зонали пластинкани биринчи бўлиб P . Вуд ясади. Бунинг учун у шиша юзига лак суркади, кейин лак қатламини ўйиб зонали пластинка тайёрлади; тоқ зоналарнинг оптик қалинлиги жуфт зоналар қалинлигидан $\frac{1}{2}\lambda$ миқдорида фарқ қиласди.

Шаффоғлигининг тақсимоти бошқача бўлган одатдаги зонали пластинкадан ёруғлик ўтиши XI бобдаги 59-§ да кўриб чиқилади.

35- §. Натижавий амплитудани график равиша ҳисоблаш

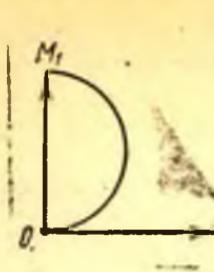
Бирор фазалар фарқига эга бўлган тебранишларни қўшишнинг график усулидан фойдаланганда ёргулик тўлқинининг B нуқтадаги таъсири тўғрисидаги (қ. 8.4-расм) ва шунга ўхшаган кўпгина бошқа масалалар осон кўриб чиқилади. Бутун бир зонанинг таъсирини график равиша тасвираш учун бу зонани шундай майдамайда тенг қисмларга ажратиш керакки, бундай қисмнинг турли хил фаразий манбаларидан B нуқтада ҳосил бўладиган тебранишлар фазаси деярли ўзгармайди деб ҳисоблаш мумкин булсин. У ҳолда бутун қисмнинг таъсирини вектор билан ифодалаш мумкин, бу векторнинг узунлиги натижавий амплитудани кўрсатади, йўналиши эса шу қисмга боғлиқ бўлган фазани билдиради. Қўшии қисмнинг таъсирини биринчи векторга нисбатан бир оз бурилган иккинчи вектор билан тасвираш мумкин, чунки иккинчи қисмдаги барча манбалар билан аниқланадиган фаза биринчи қисмга боғлиқ бўлган фазадан бир оз фарқ қиласди. Иккинчи векторнинг узунлиги биринчнинг узунлигидан деярли фарқ қиласди, чунки тўлқин фронтининг тенгдош қисмларидан ҳосил бўлган тебранишнинг амплитудаси тўлқин фронтининг B нуқтага ўтказилган чизиқга оғмалигининг ўзгариши натижасидагина фарқ қиласди, иккита қўшни қисмлар учун бу ўзгариш жуда кичикдир. Ҳатто бир зонадан ёнидаги зонага ўтишда ҳам оғмалик ўзгаришининг таъсири жуда кичик бўлишини кўрдик. Шундай қилиб, бутун бир зонани ташкил этувчи қатор қисмлар таъсирини аниқловчи вектор диаграмма 8.7-расмда кўрсатилган синиқ чизиқ билан тасвиранади.

Бу ерда биз аниқлик учун зона 8 та элементар қисмга ажратилган деб фараз қилганимиз. Агар зонани чексиз кўп бўлган чексиз кичик қисмларга ажратсан, у ҳолда синиқ чизиқ ярим айланадан кам фарқ қиласидиган ёйга айланади. Бунда ёйга M нуқтада уринма бўлган векторнинг йўналиши O нуқта яқинидаги тегишли векторнинг йўналишига қарама-қарши бўлади, чунки зонанинг охирги қисми таъсиридан B нуқтада ҳосил бўлган тебранишнинг фазаси зонанинг бошланғич қисмидан чиқаётган тебранишлар фазасига қарама-қаршидир; шундай қилиб, марказий зона таъсирининг вектор диаграммасини 8.8-расмда кўрсатилган шаклда ва фақат марказий зонанинг таъсиридан B да ҳосил бўлган тебранишни характерловчи натижавий векторни OM_1 билан тасвираш мумкин.

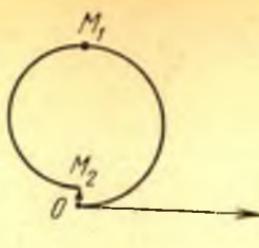


8.7- расм. Зонанинг алоҳида қисмлари таъсирини қўшувчи векторли диаграмма.

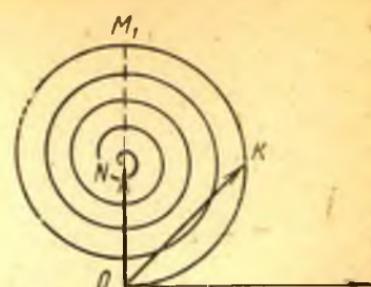
Иккинчи зонанинг таъсирини ҳисобга



8.8- расм. Марказий (биринчи) зона таъсирининг вектор диаграммаси.
 OM_1 — натижаловчи вектор.



8.9- расм. Биринчи ва иккичи зона таъсириларининг векторли диаграммаси.
 OM_2 — натижаловчи вектор.



8.10- расм. Бутун тўлқин таъсирининг векторли диаграммаси.

Натижаловчи ON вектор биринчи зона таъсирини ифодаловчи векторнинг ярмига тенг. OK вектор биринчи зона ярмининг таъсирини ифодалайди.

олиш учун бу вектор диаграммани давом эттириш керак. У ҳолда 8.9-расм ҳосил бўлади, бунда зонанинг оғмалиги орта боргани сабабли M_1M_2 ёй ватари OM_1 ёй ватаридан бирмунча кичик. Биз бу диаграммани ясашда давом этиб, бутун тўлқин таъсирининг 8.10-расмда кўрсатилган диаграммасини ҳосил қиласиз.

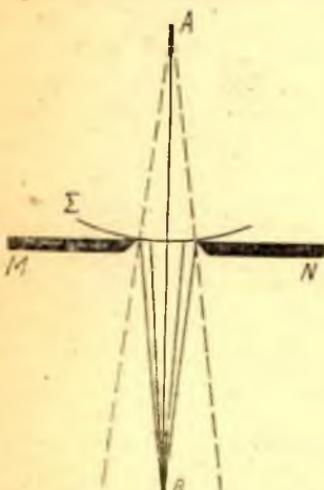
Бутун тўлқин фронтининг таъсирини характерловчи натижавий вектор $ON = s$ вектор билан ифодаланади. 8.10-расмдан кўришича, бу вектор марказий зонанинг таъсирини кўрсатувчи $OM_1 = s_1$ векторнинг тахминан ярмига тенг бўлиб, иккаласининг йўналиши бир хил. Бошқача айтганда, бутун тўлқин фронти таъсиридан B нуқтада ҳосил бўлган тебранишнинг фазаси марказий зона таъсиридан ҳосил бўладиган тебраниш фазаси билан бир хил бўлиб, бутун тўлқин фронти таъсиридан B да ҳосил бўладиган тебраниш амплитудаси марказий зона таъсиридан ҳосил бўладиган тебраниш амплитудасининг тахминан ярмига тенг. Бу мулоҳазалар бутун тўлқин фронтидан ҳосил бўлган таъсир (амплитуда) марказий зона ярмининг таъсирига эмас, балки марказий зона таъсирининг тахминан ярмига тенг эканини кўрсатади. Кўпинча бу ўринда натижавий таъсир марказий зона ярмининг таъсирига тенг деб нотўғри даъво қилинади. Ҳақиқатан ҳам, марказий зона ярмининг таъсири тўғри топилган ON вектордан фарқ қиласиган OK вектор билан ифодаланган бўлар эди.

36- §. Энг содда дифракцион муаммолар

Френель методининг татбиқ этилиши ёруғлик тўлқинларининг тарқалишида намоён бўладиган хусусиятларини олдиндан билишга ва изоҳлаб беришга имкон яратади: бу хусусиятлар ёруғликнинг тўлқин фронтининг бир қисмини тўсиб қоладиган тўсиқлар орасида тарқалиши туфайли, келаётган тўлқин фронтининг бир қисми

таъсир қилмай қўйган ҳолда намоён бўлади. Тўсиқларни (экранларни ва диафрагмалар четини) айланаб ўтиши ҳодисалари дифракция ҳодисалари дейилади.

Бир неча содда ҳолларни кўриб чиқамиз. Биз Френелнинг ўз мулҳазаларига асос қилиб олинган гипотезадан фойдаланамиз, яъни ёргул тўлқини фронтининг ношаффоф экран билан тўсиған қисми ҳеч таъсир қилмайди, фронтнинг бекимаган қисмлари экран бўлмаган ҳолдагидек таъсир қилаверади, деб фарауз қиласиз. Бу гипотеза уччалик ойдин эмас ва тешикнинг четларига бевосита яқин жойларда уччалик тўғри эмас (к. 33-§ даги изоҳ). Бироқ тешикнинг ўлчамлари тўлқиннинг λ узунлигидан анча катта бўлган ва амалий жиҳатдан қизиқарли бўлган кўп ҳолларда Френель методи дифракция ҳодисасини етарлича яхши тавсифлайди. Френель методи муввафқиятининг сабаби шундаки, экран материалининг таъсири экраннинг четига бевосита яқин жойларда, яъни тўлқин узунлиги тартибидаги масофаларда сезилади. Тешиклар етарлича катта бўлганда четдаги бу зонанинг таъсири жуда кичик бўлиб, уни амалда эътиборга олмаса ҳам бўлади. Бундай шароитларда Френель методидан самарали равишда фойдаланиш мумкин.



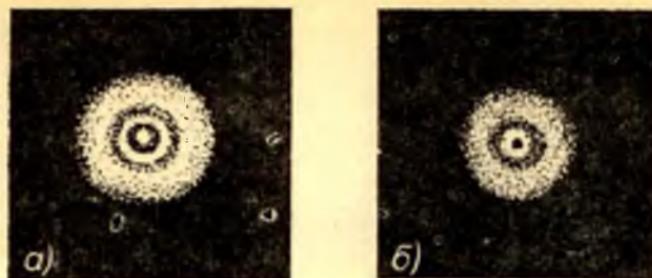
8.11- расм. Доиравий тешикдан ҳосил бўлган дифракция схемаси.

Зоналар майдоннинг марказий B нуқтаси учун ясалган.

а. Доиравий тешикдан ҳосил бўладиган дифракция. A нуқтадан келаётган Σ тўлқин ўз йўлида доиравий тешикли MN экранга дуч келсин (8.11-расм). A ни доиравий тешикнинг маркази билан туташтирувчи чизиқда ётган B нуқтада бўладиган ҳодисани текширамиз.

Френелнинг ёрдамчи Σ сирти MN экранга уринади. 33-§ да тавсиф этилгандек қилиб Френель зоналарига ажратиш тешикнинг ўлчамларига қараб тешикка кўп ёки оз зоналар сигишини кўрсатади. Тешик унча катта бўлмаган, A ва B нуқталаргача бўлган масофалар тегишлича бўлган ҳолда таъсир этувчи зоналар сони чекланган экани ҳисобга олинади. Кўриниб турибдики, агар тешик фақат битта зонани ёки сони тоқ бўлган озроқ зоналарни очса, у ҳолда B нуқтадаги таъсир экран бўлмаган ҳолдагидан ортиқ бўлади*. Тешик ўлчами

* Бироқ бунда тешикнинг ўлчами λ , дан жуда катта, шунинг учун Френель методини қўлланиш шартига риоя қилинган. Ҳақиқатан ҳам, масалан $a \approx b = 100$ см ва $\lambda = 5 \cdot 10^{-5}$ см бўлганда $r = \sqrt{1/2a\lambda} = \sqrt{25 \cdot 10^{-4}} \text{ см} = 5 \cdot 10^{-2} \text{ см} = 1000 \lambda$.



8.12- расм. Доиравий тешикдан ҳосил бўладиган дифракция манзаралари.

a — тешик очган зоналар сони тоқ бўлган ҳол; майдоннинг марказий нуқтасида (*B* нуқтадаги *B* нуқтада) ёруғ бор; *b* — тешик очган зоналар сони жуфт бўлган ҳол; майдоннинг марказий нуқтасида қоронилик.

Битта зонага тенг бўлганда таъсир максимум бўлади. Агар тешик сони жуфт бўлган зоналарни очса, *B* нуқтадаги таъсир эркин тўлқин ҳолидагидан кичик бўлади. Икки зона очиқ бўлганда (*B* нуқтадаги) ёритилганлик энг кам бўлади (8.12-расм).

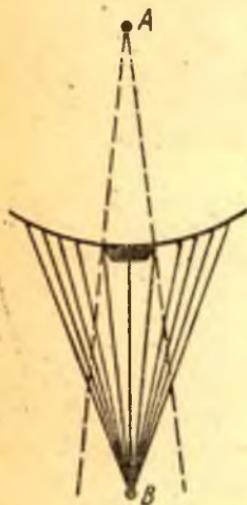
35-§ да баён этилган график методни татбиқ этиб, биз 8.8—8.10-расмларда тасвирланганларга ўхшаган ва *B* нуқтадаги ёруғлик тебранишини тешикка сифадиган зоналар сонига боғлиқ равишда аниқлайдиган диаграммалар ҳосил қиласиз.

AB чизиқда ётган ҳар қандай нуқта учун ҳам шунга ўхшаш манзара кузатилади. *AB* чизиққа перпендикуляр бўлган текисликда бу чизиқдан четда ётган нуқталарга тегишли манзарани ҳисоб қилиш бирмунча мураккабдир. Бутун манзара *AB* чизиқ атрофида симметрик бўлгани туфайли ёруғлик бу текисликда симметрик равища таксимланиши керак, яъни ёритилганлиги бир хил бўлган соҳалар *B* нуқта атрофида ҳалқа шаклида жойлашган бўлиши керак. Тажриба шароити маъқул бўлган ҳолларда ёритилганлик максимуми ва минимумларининг бир-бирига текис ўтадиган бир неча концентрик соҳаларини кўриш мумкин (қ. 8.12-расм).

б. Доиравий экрандан (дискдан) ҳосил бўладиган дифракция. А манбани экраннинг маркази билан туташтирувчи чизиқда ётган *B* нуқта учун (8.13-расм) Френель зоналари ясалганда биринчи зона экран четидан тўлқин сирти билан ясовчиси $b + 1/2\lambda$ га тенг бўлган конус кесишган чизиқчача боради, иккинчи зона эса ясовчиси $b + \lambda$ га тенг бўлган конусгача боради ва ҳоказо. 33-§ даги мулоҳазаларни тақрорлаб, *B* нуқтада ёруғлик тебранишларининг амплитудаси биринчи очиқ зона туфайли ҳосил бўлган амплитуданинг ярмига тенг эканини топамиз. Агар экраннинг ўлчами унча катта бўлмаса (экран қоллаган зоналар кўп бўлмаса), у ҳолда биринчи очиқ зонанинг таъсири амалда тўл-

қин фронтининг марказий зонасининг таъсиридан фарқ қилмайди. Шундай қилиб, B нуқтадаги ёритилганлик (AB чизиқнинг экрандан етарлича узоқда ётган бошқа нуқталаридағи ёритилганлик ҳам) худди экран бўлмаган ҳолдагидек бўлади. Бутун манзаранинг AB тўғри чизиққа нисбатан симметрик бўлгани туфайли B даги ёруғ

нуқта атрофига алмашиб келадиган соя ва ёруғ ҳалқа тарзидаги зоналар (геометрик соя чегараларидан ташқарида) тушади. AB чизиққа перпендикуляр йўналишда B дан узоқлашилган сари ҳалқалар кескинлиги тобора ка-

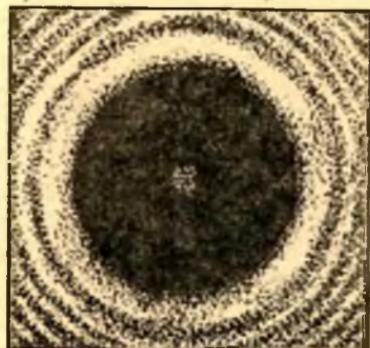


8.13- расм. Доира
вий дискдан ҳосил
бўлган дифракция
с ҳемаси.

Зоналар майдоннинг
марказий B нуқтаси
учун ясалгси.

майиб боради ва B дан узоқда бир текис ёритилган манзара ҳосил бўлади. 8.14-расмдаги фотосурат бунга тегишли тажрибанинг натижаларини тасвирлайди:

Геометрик соянинг айни марказида ёруғ нуқта бўлиши кераклиги тўғрисидаги холоса биринчи қарашда парадоксал бўлиб кўринади. Бу холосани 1818 йилда Пуассон Френеллинг Париж академиясига тавсия этилган асарини кўриб чиқишида Френель мулоҳазалари асоссиз эканлигининг далили сифатида ўртага ташлаган. Бироқ Араго тегишли тажрибани қилиб кўриб, Пуассон холосалари ҳақиқатга тўғри келишини ва демак, Френель назариясини*



8.14- расм. Доиравий дискдан
ҳосил бўлган дифракция манза-
раси.

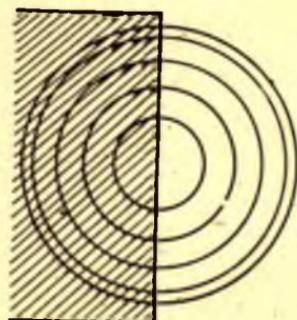
* Турли ўлчамли шарчалардан тушган геометрик соянинг марказида ёруғ доғ борлигини Маральди (1723 й.) ва эҳтимол ундан ҳам олдин Делиль (1715 й.) кўрган, бироқ Делилнинг кўрсатмалари унча аниқ эмас. Бироқ бу тажриба пайкалмаган ва унтутиб юборилган, чунки ҳали у вақтларда дифракция ҳодисасига ҳеч ким тушуниб етмаган.

фақат тасдиқлашими күрсатди. Геометрик соя марказидаги ёруғдорни Пуассон ёруғликнинг тўлқин табиатини рад қилувчи далил сифатида келтирган эди, бу доғ Пуассон доғи деб аталди.

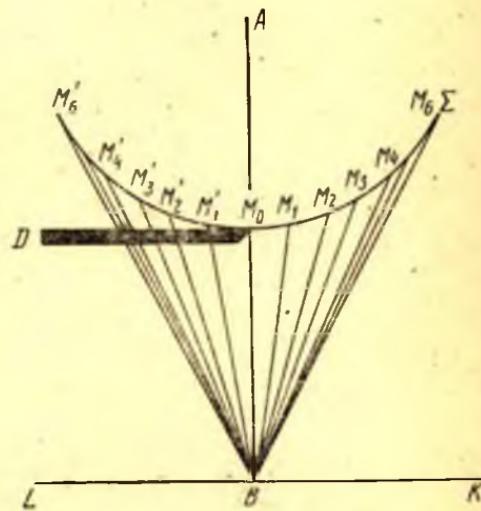
Тажриба самарали чиқиши учун экраннинг чети зонанинг чегараларига яхши мос тушадиган бўлиши, яъни экран аниқ доира бўлиши зарур. Бу мақсадда шарикли подшипниклардан олинган шарчаларни ишлатиш қулай. Экраннинг четлари нотекис бўлиб, бу нотекисликлар Френелнинг биринчи очиқ зонаси ўлчамларига солиштиурса бўладиган ўлчамда бўлган ҳолда ҳисоб ва тажрибанинг кўрсатишича, экран Френель назариясининг Пуассон доғи борлиги тўғрисидаги хуросаларини бузуб юборади.

Экран четидан, тор тирқишидан, энсииз узун экрандан ҳосил бўладиган дифракция. Биз шу чоққача текшириб келган тўсиқларнинг шакли шундай эдики, булар учун Френелнинг ҳалқали зоналарини ясаш масала ечишнинг осон усули эди. Масалан, ёруғликнинг тор тирқишидан ўтиши ёки тўғри чизиқли чети жуда текис бўлган ва ёруғлик тўлқини фронтининг бир қисмини тўсиб турадиган экран (ярим текислик) ёнидан ўтиши каби ҳоллар амалда катта аҳамиятга эга. Бу ҳолларда кузатиладиган манзарани Френелнинг ҳалқали зоналари методи билан миқдор жиҳатидан ҳисоблаш қулай эмас, чунки экраннинг тўғри чизиқли чети бутун зоналар ажратмай, балки уларни кесиб ўтади (8.15-расм). Шунинг учун қисман очиқ ёки қисман ёпиқ зоналар таъсирини ҳисобга олиш қийин.

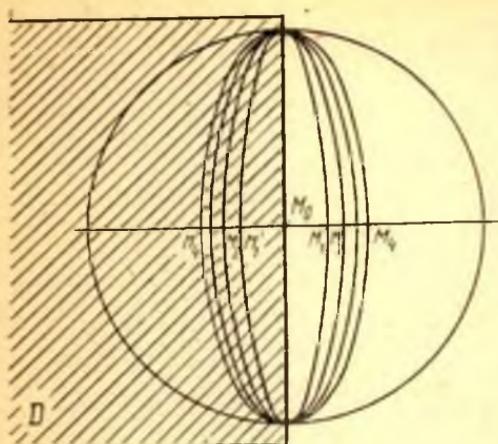
Агар тўлқин сиртини зоналарга бирмунча бошқача тарзда бўлсақ (8.16-расм), масаланинг ечилишини анча соддалаштириш мумкин. A — ёруғлик чиқараётган нуқта, B — ку-



8.15- расм. Френель зоналарини чети тўғри бўлган экран кесиши.



8.16- расм. Тўлқин фронтини Френель зоналарига ўшшатиб тилим-тилим қилиш.



8.17- расм. Тұлқин фронтини тилем-тилем қилишга доир.

Эллиптик әгри чизиклар – тилем өзегараларынинг D экран текислигінде проекциялары.

түридан фарқылы үлароқ, тұлқин сирти тилемларға бир-биридан ҳар хил масофаларда турған ёйлар билан бўлинади ва шунинг учун тилемлар юзи бир хил бўлмайди (8.17-расм). 33-§ даги мулоҳазаларга ўхшаш мулоҳазалар $M_0M_1, M_1M_2 \dots$ масофалар ва демак, тегишли тилемларнинг юzlари бир-бирига нисбатан тахминан

$$1 : 0,41 : 0,32 : 0,27 : 0,23 : 0,22 : 0,20 : 0,18 : 0,17$$

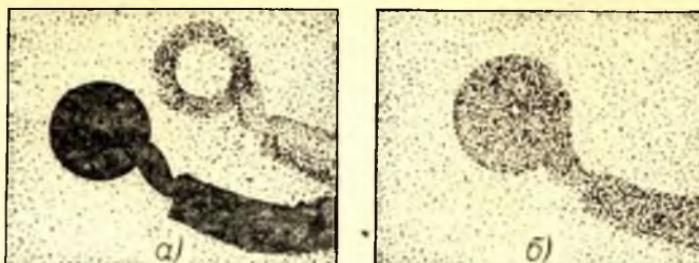
каби* нисбатда бўлишини кўрсатади. Кўриниб турибдики, M_0 дан узоқлашилган сари тилемлар юзи бошда тезроқ, кейин секирроқ камаяди. Кўшни тилемлар тасвирланган 8.16-расм текислигига ётган мос нуқталардан чиқаётган ёруғлик тебранишлари B нуқтага қарама-қарши фазали бўлиб келади, бу ҳол зоналарга Френелнинг одатдагича бўлишидагига ўхшайди: бироқ биринчи, иккинчи ва ҳоказо тилемларнинг таъсиридан ҳосил бўлган амплитудалар 33-§ да кўриб чиқилган ҳолдагидан анча тез камаяди, чунки M_0 чизикка тұлқин фронтининг оғмалилiği ортишидан ташқари, M_0 қутбдан узоқлашилган сари тилемлар юзи сезиларли даражада камаяди.

Тұлқин сиртини бу усулда бўлишдан фойдалансак, биз масалани a ва b пунктларда кўриб чиқилган план бўйича осонгина ҳал қила оламиз.

г. Дифракцион манзаралар ҳосил қилишда ўхшашлик принциби. Агар ёруғлик манбай ва куз-

затиш нуқтаси, Σ – сферик тұлқин сирти, D – чети чизма текислигига перпендикуляр бўлган чексиз экран бўлсин. Чизма текислигига B нуқтадан BM_0, BM_1, BM_2, \dots ва $BM'_1, BM'_2 \dots$ чизиқлар ўтказамиз, бу чизиқлар узунлиги бир-биридан $\lambda/2$ га фарқ қиласи. A марказ ва $M_1, M'_1, M_2, M'_2 \dots$ нуқталар орқали D экраннинг қиррасига параллел бўлган текисликлар ўтказамиз ва шундай қилиб, Ер сиртини меридианлар миңтақаларга ажратганига ўхшатиб, тұлқиннинг сиртини катта айланы ёйлари билан тилемтилем қиласи. Меридиан

*Ҳисоб осон бўлиши учун биз ясси фронт билан иш кўрганмиз, бундай қилиш мумкин, чунки кўп ҳолларда Σ нинг әгрилигиги катта эмас.

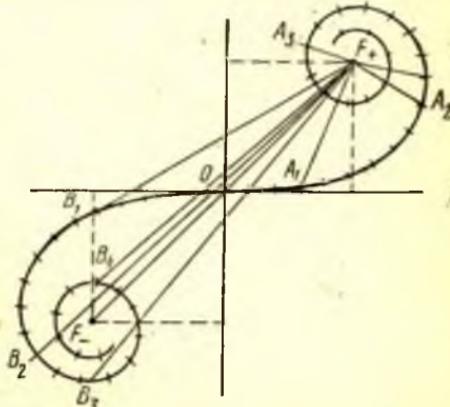


8.18- расм. Экрандаги дифракция манзарасини моделлаш.

а — ликобча ушлаб турған құлнинг сояси яқын жоғада турған экранга түшіпти; соя билан буюм бир-бірірга геометрик жиһатдан үхшағы; б — ликобча ушлаб турған құлнинг сояси оныңдағы (11 км масофідәгі) экранга түшіпти; сояны дифракция ҳодисасы бузыб юбергін. (Ухшашлық принципи ассоциацыйынан қылыштан модельде ишланған фотосурат, сурат авторы В. К. Аркадьев.)

түвчи күзининг жойлашуви, тешик ва экранлар (объектлар) ўлчамлари шундай бўлсаки, иккала объектга (тешикларга ва экранларга) тўғри келадиган Френель зоналари ва улар қисмларининг сони бир хил бўлса, объектларнинг икки системаси мутлақо үхшаш дифракцион манзаралар ҳосил қилишига тушуниш қийин эмас. Ҳақиқатан ҳам, дифракцион манзаранинг характеристири экран ва тешикларнинг абсолют ўлчамлари билан эмас, балки айни Френель зоналарининг сони билан аниқланади.

Тўлқин ясси бўлган ҳолда (манба чексиз узоқда) Френель зонасининг юзи $\pi f \lambda$ га, радиуси $r = \sqrt{f \lambda}$ га тенг бўлади, бу ерда f — кузатувчининг кўзигача бўлган масофа. Шундай қилиб, Френель зоналари сони тенг бўлиб чиқиши учун f масофани $x/r = -x/\sqrt{f \lambda}$ тенглик айни бир қийматга эга бўладиган қилиб танлаш керак, бу ерда x — тешикнинг ўлчами. Дифракцион манзаралар үхшаш бўлишининг шарти ана шундайдир. Равшанки, ўлчамлари x_1 ва x_2 бўлган иккита үхшаш объект ҳолида үхшаш дифракцион манзараларни кузатиш мумкин, бунинг учун кузатиш жойигача бўлган f_1 ва f_2 масофаларни $f_1/f_2 = x_1^2/x_2^2$ тенглик тўғри бўладиган қилиб танлаш керак. Масалан, В. К. Аркадьевнинг моделларда (8.18- расм) ўтказган тажрибаларида ликобча ушлаб турған қўлдан 11 км масофадаги экранда ҳосил бўл-



8.19- расм. Корню спирали.

ган дифракцион манзарани қўл билан ликобча ўрнида $\sqrt{11000/40} \approx 16,5$ марта кичрайтирилган масштабда тунукдан қирқиб олингандан модель воситасида атиги 40 м масофадаги экранда ҳосил қилиш мөдделлаш) мумкин бўлган.

37-§. Корню спирали ва унлан дифракцион масалаларни график равищада очишда фойдаланиш

Ҳалқа шаклидаги турли зоналарнинг таъсирини ҳисобга олишда биз вектор диаграмма ясаганимиз каби (қ. 35-§) ҳозир ҳам турли тилимларнинг таъсирини кўрсатувчи диаграммани график равищада ясашимиз мумкин. Бунда ҳам спирал шаклидаги эгри чизиқ ҳосил бўлиши равшан, бироқ тилимларнинг юзи бир-биридан фарқ қилгани туфайли уларнинг таъсири тўлқиннинг марказий нуқтасидан (M_0 нуқтадан) узоқлашган сари айниқса M_0 нуқта яқинида тез камайиб кетади. Шунинг учун ҳар бир тилимнинг кейинги қисмлари таъсирини тасвирловчи векторлар узунлиги 35-§ да кўриб ўтилган Френель зоналарига бўлишга тегишли чизмадагидан тезроқ камаяди ва спирал ётироқ бўлади. Бу масалани Френель маҳсус тур интеграллар воситасида аналитик равища ҳал қилган: бу интеграллар Френель интеграллари деб аталади. Дифракцион масаланинг бу очимиға тегишли графикни Корню ясаган бўлиб, у *Корню спирали* деб аталади. Бу спирал 8.19-расмда кўрсатилган, бундаги F_- ва F_+ нуқталар спирал асимптотик равища яқинлашадиган қутбларни тасвирлайди. Спиралнинг тўлқин фронтининг чап ярми таъсирини ифодаловчи $OB_1B_2 \dots F_-$ тармоғи ўнг ярми таъсирини ифодаловчи $OA_1A_2 \dots F_+$ тармоғининг тегишли қисмларига параллел бўлган қисмлардан иборат, чунки тўлқин фронтининг мос қисмлари ҳисоб юритилаётган B нуқтага нисбатан (қ. 8.16-расм) симметрик равища жойлашган. Шундай қилиб, эгри чизиқнинг иккала тармоғи симметрикдир, O нуқта эгилиш нуқтаси бўлиб, спиралнинг қутбларини туташтирувчи F_-OF_+ тўғри чизиқ O нуқтада ўтказилган уринма билан 45° бурчак ҳосил қиласди.*

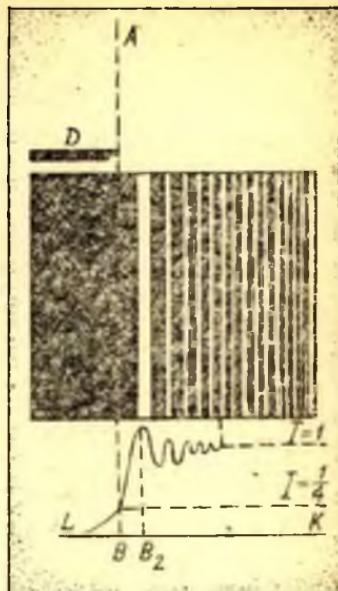
Юқорида тилга олингандан масалаларга ўхшаш масалаларни, яъни четлари тўғри чизиқли бўлган тўсиқлардан ҳосил бўлган дифракция тўғрисидаги масалаларни Корню спиралидан фойдаланиб миқдор жиҳатдан ҳал қилиш мумкин. Ёруғлик тўлқини фронтининг бирор қисми туфайли ҳосил бўлган тебраниш амплитудаси спиралнинг тўлқин фронтининг шу қисмига тегишли бўлагини тортиб турувчи вектор билан ифодаланади. Бутун тўлқин фронтининг,

* Корню спиралининг геометрик ғхоссалари, уни ясаш усули ва у билан Френель интеграллари орасидаги муносабатларни назарий оптикага бағишиланган ҳар қандай китобдан топиш мумкин, масалан: П. Друде, Оптика, ОНТИ, 1935, ёки Р. Дитчберн, Физическая оптика, «Наука», 1965.

яъни ҳеч қандай тўсиқ билан бекитилмаган фронтнинг таъсири спиралнинг учларини туташтирувчи $F_+ F_-$ вектор билан ифодаланади.

Экран четидан ҳосил бўлган дифракция тўғрисидаги масалани таҳлил этишга Корню спиралининг қўлланилишини мисол сифатида кўриб чиқамиз. Геометрик соя чегарасида ётган B нуқтадаги ёритилганлик (8.20-расм) тўлқин фронти сиртининг ярмининг таъсири билан аниқланади, чунки унинг иккинчи ярмини экран тўсиб туриди; бизнинг диаграммада бунга спирал марказини унинг F_+ -қутби билан туташтирувчи OF_+ вектор мос келади (қ. 8.19- расм). $OF_+ = \frac{1}{2}F_+F_-$ бўлгани учун B нуқтадаги амплитуда D экран бўлмаган ҳолдаги амплитуданинг ярмига, интенсивлик эса D экран бўлмаган ҳолдаги интенсивликнинг чорагига тенг. BK соҳага ўтилганда тўлқиннинг қутби* ўнг томонга силжийди, шу сабабли B_2 нуқта учун тўлқин фронтининг ўнг ярмининг бирор қисми очиқ бўлади. Шунинг учун амплитуда F_+ ни спиралнинг тобора узоқдаги нуқталари билан туташтирувчи вектор орқали, яъни F_+B_1 , F_+B_2 , F_+B_3 ва ҳоказо векторлар орқали аниқланади. 8.19-расмдан кўринишича, бу векторлар F_+F_- дан катта максимумлар қаторидан ва F_+F_- дан кичик минимумлар қаторидан ўтади, бу эса экраннинг ёритилган қисмida максимум ва минимумларнинг алмашинувига мос келади. 1,37 га тенг бўлган энг катта интенсивлик биринчи максимумда бўлади; бу биринчи максимум эса тўлқин қутби Френелнинг биринчи зонаси кенглигига тахминан тенг миқдорда кўчганда пайдо бўлади (8.19- ва 8.20-расмлардаги B_2 нуқта). D экран тўлқиннинг тобора кўпроқ қисмини бекитадиган BL геометрик соя соҳасида интенсивлик аста-секин пасаяди, шундай эканлиги амплитуданинг бирин-кетин келадиган F_+A_1 , F_+A_2 , F_+A_3 ва ҳоказо қийматлари тасвиrlenган 8.19-расмдан кўриниб туриди.

Ихтиёrimизда етарлича катта масштабда яхшилаб чизилган



8.20- расм. Экран четидан ҳосил бўлган дифракция.

ҳаммаси ва чап ярмининг бирор қисми очиқ бўлади. Шунинг учун амплитуда F_+ ни спиралнинг тобора узоқдаги нуқталари билан туташтирувчи вектор орқали, яъни F_+B_1 , F_+B_2 , F_+B_3 ва ҳоказо векторлар орқали аниқланади. 8.19-расмдан кўринишича, бу векторлар F_+F_- дан катта максимумлар қаторидан ва F_+F_- дан кичик минимумлар қаторидан ўтади, бу эса экраннинг ёритилган қисмida максимум ва минимумларнинг алмашинувига мос келади. 1,37 га тенг бўлган энг катта интенсивлик биринчи максимумда бўлади; бу биринчи максимум эса тўлқин қутби Френелнинг биринчи зонаси кенглигига тахминан тенг миқдорда кўчганда пайдо бўлади (8.19- ва 8.20-расмлардаги B_2 нуқта). D экран тўлқиннинг тобора кўпроқ қисмини бекитадиган BL геометрик соя соҳасида интенсивлик аста-секин пасаяди, шундай эканлиги амплитуданинг бирин-кетин келадиган F_+A_1 , F_+A_2 , F_+A_3 ва ҳоказо қийматлари тасвиrlenган 8.19-расмдан кўриниб туриди.

Ихтиёrimизда етарлича катта масштабда яхшилаб чизилган

* Тўлқиннинг қутби деб, A манба билан кузатиш нуқтасини] (B , B_2 , ...) туташтирувчи тўғри чизиқ билан тўлқин фронтининг кесишиш нуқтасига айтилади.

Корню спирали бўлган ҳолда интенсивлик миқдорининг тақсимотини анча аниқ топиш мумкин.

8.20-расмдаги схема ва фотосурат кўринадиган дифракцион манзарани тасвирлайди, бу манзаранинг тагида интенсивликнинг назарий тақсимоти чизиб кўрсатилган. Тор чексиз тирқишининг ёки энсиз экран ва шу кабиларнинг таъсирини ҳам шунга ўхшаш тадқиқ этиш мумкин.

38-§. Гюйгенс—Френель принципига оид мулоҳазалар

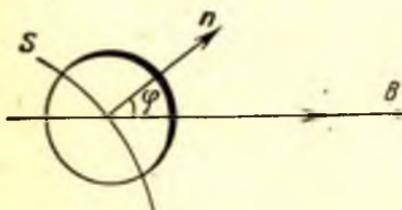
Юқорида кўриб ўтилган мисоллар шу нарсани ишонарли қилиб кўрсатадики, тўсиқ ёки тешикларнинг ўлчамлари тўлқин узунлигидан анча катта бўлган ҳолда Френель постулатлари асосида қилинган (аналитик ва график) ҳисоблар дифракция ҳодисаларида интенсивлик тақсимотининг қийматини тўғри топишга, яъни натижаловчи тўлқиннинг амплитудасини тўғри излаб топишга имкон беради.

Бироқ бунда қуйидаги мулоҳазаларни айтиб ўтиш керак. Биринчидан, элементар тўлқинлар интерференциясининг натижаларини ҳисоблашда ёрдамчи манбалар туфайли ҳосил бўлган амплитуда ёрдамчи сиртнинг тегишли қисмига ўтказилган нормаль билан B нуқтага томон ўтказилган йўналиш орасидаги ϕ оғвалик бурчагига боғлиқ деб фараз қилишга тўғри келади (бу ерда B нуқтадаги интерференция натижалари ҳисоб қилинади).

Сирт ёруғлик чиқарувчи сиртга ўхшайди, оқибатда сиртга ўтказилган нормаль билан B кузатиш нуқтасига томон ўрказилган йўналиш орасидаги бурчак қанча катта бўлса, нурланувчи тўлқинлар амплитудаси шунча кичик бўлади. Нормаль билан устма-уст тушган ($\phi = 0$) радиусда амплитуда энг катта бўлиб, $\phi = \pi/2$ бўлганда нолга айланади (8.21-расм).

Иккинчидан, бундан олдинги мулоҳазаларнинг ҳаммасида биз натижаловчи тўлқиннинг амплитудасини унинг фазаси тўғрисидаги масалани кўтармасдан туриб аниқлашга ҳаракат қилдик. Кўпчилик масалаларда фаза тўғрисидаги масала аҳамиятга эга

эмас, чунки бизни натижаловчи тўлқиннинг амплитудаси квадратига пропорционал бўлган интенсивлиги қизиқтиради. Агар натижаловчи фазани ҳам ҳисоблаб топсак, бу фаза кузатиладиган фазадан $\pi/2$ қадар фарқ қиласр экан. Буни, масалан, 8.10-расмдан кўриш осон. Эгри чизиққа саноқ боши сифатида танлаб олинган бошланғич O нуқтада ўтказилган уринма-



8.21-расм. Иккимчидан тўлқинлар амплитудасининг ϕ бурчакка боғлиқ эканligини кўрсатадиган чизма.

нинг йўналиши биринчи зонанинг марказий элементи таъсири остида ҳосил бўладиган тебранишнинг кузатиш нуқтасидаги фазасини, яъни фазанинг ёруғликнинг LB тўғри чизиқ (қ. 8.2-расм) бўйлаб тарқалиши туфайли ҳосил бўлган қийматини жўрсатади. Бу эса фазанинг ҳақиқатга тўғри келадиган қийматининг ўзгинасидир. Бизнинг графигимиз эса натижаловчи ON вектор 90° га бурилганини, яъни натижаловчи фаза $\pi/2$ қадар орқада қолишини кўрсатади. Шундай қилиб, Френель постулати ёрдамчи манбаларнинг амплитудаларини тўғри ифодалагани ҳолда уларнинг тебранишлари фазасини ёмон аниқлайди. Фазани ҳам тўғри ҳисоблаб чиқариш учун биз бу қисмда Френель постулатини ўзгартиришимиз ва ёрдамчи манбаларнинг фазаларини $\pi/2$ қадар орттирилган деб олишимиз керак эди.

Ниҳоят, Френель берган таъриф Гюйгенс принципининг дастлабки шакли учун характерли бўлган ва ундан икки тўлқин борлиги келиб чиқадиган қийинчилликни бартараф қилмайди: бу икки тўлқиндан бири ёруғлик манбаидан олдинга томон боради, иккинчиси эса элементар тўлқинларнинг ўрамаси тарзида ясалган бўлиб, лекин орқага, манбага томон боради.

Френелнинг иккиласми тўлқинлар амплитудаси ёрдамчи сиртга ўтказилган нормаль билан кузатиш нуқтасига қаратиб ўтказилган йўналиш орасидаги ϕ бурчакка боғлиқ бўлса керак, деган тахминда орқага кетадиган тўлқин борлиги маълум даражада инкор этилади. Бу тахминга асосан, ϕ бурчак ортган сари амплитуда камайиб, ϕ нинг абсолют қиймати 90° га teng ёки ундан катта бўлганда амплитуда нолга teng бўлиб қолади. 8.21-расм бу фаразни тушунтириб беради, расмда амплитуданинг камайиши эгри чизиқ қалинлигининг камайиши орқали тасвирланган. $\phi > 90^\circ$ бўлганда ёрдамчи манбалар нурланишининг амплитудаси нолга айлангани учун орқага кетадиган (тескари) тўлқин бўлиши мумкин эмас. Бироқ юқорида кўрсатиб ўтилганидек, амплитудалар тақсимотига оид тахмин Френель принципининг қўшимча гипотезасидир. Тескари тўлқин йўқлигини қуйидаги мулоҳазалар орқали тушунтириб бериш мумкин. Ҳақиқатан ҳам, S сиртнинг ҳар бир нуқтасидан ёруғлик нури (фалаёнланиш) ҳам олдинга, ҳам орқага тарқалади. Бироқ S сиртдан олдинда фалаёнланиш ҳали йўқ, S нинг таъсири натижасида биз кўрадиган фалаёнланиш ҳосил бўлади. S сиртдан орқадаги жойга фалаёнланиш етиб келган бўлади ва S нинг таъсири бу етиб келган фалаёнланиши компенсациялади. Иккала таъсир, яъни тўғри ва тескари тўлқинлар натижасида фалаёнланиш S сирт орқали ўтади ва B га томон йўналишда тарқалади.

Бу мулоҳазани бир-бирига тегиб турган қатор шарлар орқали импульснинг тарқалиш ҳодисаси тушунтириб беради. Бир томондан бошқа шарнинг зарбига учраган шар деформацияланади, сўнгра ўз ҳолини тикламоқчи бўлиб ўзи ҳам импульс манбаига айланади, бунинг импульси олдинга ҳам, орқага ҳам йўналади. Бироқ «орқага

йұналған импульс» орқадан келиб урган шарни тұхтатишга сарф бўлади, «олдинга йұналған импульс» эса олдинда турған шарни бошланғич импульс йұналишида суради. Натижада импульс шардан-шарга бир йұналишда — олға томон йұналишда узатилади.

33-ғ да биз әслатиб ўтганимиздек, Френеллинг иккиламчи тұлқинларни характерлайдиган постулати Френель гипотезаси, тахмини эди; маълумки, иккиламчи тұлқинларнинг интерференцияси тұлқинлар тарқалишининг барча процессларини изоҳлаб беради. Френель методига асосланиб ҳисоб қилиш ва бу ҳисобни тажриба натижаларига тақослаш бу гипотезани бирмунча ўзgartариши кераклигини күрсатади: ёрдамчи сиртнинг таъсир йұналишига оғвалигини ҳисобга олувчи құшымча фактор киритиш, тескари тұлқиннинг йұқлигини құшымча мулоҳазалар воситасида асослаш ва иккиламчи тұлқинларнинг бошланғич фазасини $\frac{1}{2}\pi$ га ўзgartариш.

Агар бу құшымчаларнинг олдинги иккитаси озми-кўпми яққолроқ қилиш мақсадида киритилган бўлса, Рэлей-ўзининг «Ёруеликнинг тұлқин назарияси» китобида «фазанинг олдинга ўтиб кетиши баъзан сирлироқ ҳисобланади» деган. Албатта, Френель постулати тұлқин оптикаси масалаларини ечишнинг умумий методини күрсатиб берадиган бирор йўлланма бўлгани учун бу постулатнинг шаклини бир оз ўзgartариш ҳеч нарсага халал етказмайди; синчиклаб ўтказилган анализнинг күрсатишича, тұлқин оптикаси масалаларини тажриба натижаларига яхшироқ мос келадиган қилиб ечишга имкон берадиган бир оз бошқачароқ йўлланмадан фойдаланиш керак.

Аслида Френеллинг ишлари туфайли тұлқин оптикаси мустаҳкам заминга ўрнатилди, дифракция ҳодисаларидан иборат бўлган барча мавжуд қийинчиликларнинг асосий жиҳатлари изоҳлаб берилди ва бу ҳодисалар учун ёруелик тұлқини узунлигининг қиймати аниқланды.

Кейинчалик Кирхгоф (1882й.) Гойгенс—Френель принципи оптиканиң дифференциал тенгламаларидан (тұлқин тенгламалардан) топилиши мумкинligини күрсатди; бунда биз қайд қилган барча тузатмалар ўз-ўзидан ҳисобга олинади.

Кирхгоф назариясида амплитуданинг ϕ бурчакка боғлиқлигини аниқловчы фактор назариянинг умумий қоидаларидан ҳисоблаб топилади, бу фактор $(1 + \cos \phi) \frac{2\lambda}{\pi}$ га тенг бўлиб чиққан, яни Френель ўйлаганча $\phi = 90^\circ$ да эмас, балки $\phi = 180^\circ$ дагина нолга айланади. Френель нотўғри фараз қилганда тўғри натижада топганининг сабаби унинг ҳисоблаш методи аниқ эмаслигидадир. Бироқ Кирхгоф назарияси ҳам баъзи математик ва физик фаразлардан холи эмас. Жумладан, Кирхгоф методида ҳам экран моддасининг экран яқинидаги ёруелик майдонига күрсатадиган таъсири эътиборга олинмайди, бу эса, юқорида айтиб ўтганимиздек, ҳақиқатга тўғри келмайди; тешиклар ўлчами тұлқин узунлигига нисбатан катта бўлган ҳолда бу таъсирни ҳисобга олмаслик оқибатида арзимаган

хато чиқади. Бироқ бу чекланишга қарамасдан Френель — Кирхгоф методи күп масалаларни ечишининг амалий йўли бўлгани ҳолда жуда катта аҳамиятга эга.

Электромагнитик тўлқинларнинг тўсиқ яқинида тарқалиши деб қараладиган дифракцион масалалар 4—5 ҳолдагина аниқ ечилган. Масалан, Зоммерфельд (1894 й.) идеал ўтказувчи тўғри экран четидан ҳосил бўладиган дифракция масаласини ҳал қилди. Зоммерфельд назарияси натижалари билан аниқ ўлчаб топилган натижалар орасидаги фарқлар, эҳтимол, назария қўйган шартларни тажрибада тўла амалга ошириб бўлмаслиги туфайли ҳосил бўлса керак (реал экранни назарияда кўрсатилгандек идеал ўтказувчи ва чексиз юпқа, экран четларини идеал равишда юпқа қилиб бўлмайди). Бу ҳолни ва Зоммерфельд методига ўхшаган методлар билан кўриб чиқилган баъзи ҳолларни солиштиrsак, дифракция бурчаклари унча катта бўлмагандага дифракцияни Гюйгенс—Френель принципи ва Юнг методи асосида тахминан баён этиш яхши тақрибий натижалар беришини кўрамиз. Шунга мувофиқ равишда биз бундан бўён ҳам Френель методидан кенг фойдаланамиз, бироқ бунда дифракция бурчакларига тегишли чекланишни эсда тутишимиз керак.

Дифракциянинг биринчи тўлқин тасаввурлар асосида қилинган баёнини Т. Юнг (1800 й.) берди. Юнг кўринишдан Френель тасаввурларидан кўп фарқ қиласидиган тасаввурларга асосланади. Тўлқин фронтининг нурлар йўналишида тарқалишининг Гюйгенс принципи бўйича иккиламчи тўлқинлар ўрамасини ясаш орқали чиқариладиган қонуни билан бирга Юнг тебранишлар амплитудасининг тўлқин фронти бўйлаб (нурларга кўндаланг равишда) узатилиш (ёки диффузияланиш) принципини киритди. Юнгнинг фикрича, амплитуданинг узатилиш тезлиги тўлқин узунлигига пропорционал бўлиб, тўлқин фронтининг қўшни нуқталарида амплитудалар фарқи ортиши билан бу тезлик ортади. Үндан ташқари, амплитуда диффузияланиши билан бирга тебранишлар фазаси ўзгариб боради. Шундай қилиб, тўлқин фронти тарқала боргани сари тўлқин фронтидан амплитуданинг нотекис тақсимоти текислашади, силлиқлашади. Тешиклари бўлган экранда (қ. 9.13, 9.14 ва 9.18-расм) кузатиладиган полосалар тушувчи тўлқиндаги тебранишлар фазаси билан тўлқин фронтининг қўшни соҳаларидан мазкур нуқтага узатилаётган (диффузияланаётган) тебранишлар фазасининг бир-бирига нисбатан силжиб қолиши натижасида ҳосил бўлади, дейди Юнг. Геометрик соя соҳасида тушувчи тўлқин бўлмайди, фақат диффузия эффиқти кузатилади ва полосалар ҳосил бўлмайди, бу ҳол кузатиш натижаларига мувофиқ келади.

Юнг чексиз кичик миқдорлар анализидан фойдаланишни маъқул кўрмагани учун амплитуданинг кўндалангига диффузияланиш қонунини баён этиш услуги тушунишга ва амалда татбиқ этишга қийинлик қилди (ўз моҳиятига кўра бу қонун дифференциал қонун эди). Эҳтимол, шу сабабдан бўлса керак, Юнг тасаввурлари Френель

замонасидан бошлаб нотүгри деб ҳисоблаб келинган. Бироқ назариянинг бундан кейинги тараққиёти шуни кўрсатдики, Френель методи билан топиладиган натижаларни математик алмаштиришлар воситасида Юнг фояларига жавоб берадиган шаклга келтириш мумкин*.

Чегаравий сиртларда Гюйгенс — Френелнинг иккиламчи манбаларининг амплитудалар тақсимоти олдиндан аниқ бўлмаган ҳолларда дифракцион ҳодисаларни талқин этишининг Юнг методи айниқса самаралидир. Бу фикр, масалан, тўлқиннинг ютувчи сирт бўйлаб тарқалишига ёки қавариқ тўсиқни тўлқин айланниб ўтишига тегишлидир. Жумладан Ер сирти устида радиотўлқинлар тарқалишини ўрганишда масала ана шундай қўйилади. Муҳим амалий аҳамиятга эга бўлган бу масала Юнг методи воситасида муқаммал кўриб чиқилган (М. А. Леонович, В. А. Фок); Юнг методи замонавий адабиётда дифракциянинг диффузион назарияси деб аталади. Юнг методи бир жинсли бўлмаган мұхитларда тўлқинлар тарқалишини тадқиқ этишда, чизиқли бўлмаган оптикада ва бошқа соҳаларда кенг қўлланилади.

I X б о б

ПАРАЛЛЕЛ НУГЛАРДА ДИФРАКЦИЯ ҲОДИСАСИ (ФРАУНГОФЕР ДИФРАКЦИЯСИ)

39- §. Фраунгофернинг тешикдан ҳосил бўлган дифракцияси

Шу чоққача биз тўсиқдан чекли масофада ётган кузатиш нуқтасидаги дифракцион манзарани ўрганишда сферик ёки яssi тўлқинлар дифракциясини текшириб келдик. Френель ҳам айни мана шу масалаларни тадқиқ этган, шунинг учун бу турдаги дифракцион ҳодисалар Френель дифракцияси деб аталади.

Фраунгофер эса 1821—1822 йилларда бир оз бошқачароқ турдаги ҳодисаларни кўриб чиқди. Кўриш трубасини Фраунгофер узоқдаги ёруғлик манбаига (масалан, ёритилган тирқишиға) тўғрилаб, трубанинг фокал текислиги яқинидаги тасвирини (манбанинг тасвирини) трубанинг окуляри орқали қараб кузатди.

Трубанинг объективи олдига объективни оз ёки кўп бекитадиган тешиклари бўлган экран қўйилди. Кузатилаётган буюм тасвирининг кўриниши бу тешикларнинг ўлчами ва шаклига боғлиқ бўлар экан. Объективнинг етарлича қисми очиқ бўлгандағина буюмнинг тасвири буюм шаклига жуда аниқ ўхшар экан. Объективнинг иш-

* Юнг методи тўғрисида бу китобда батафсил гапирилган: Г. Д. Малюжинец, Физический энциклопедический словарь, «Советская энциклопедия» 1960, т I, стр. 606.

лайдиган қисми кичрайганда кузатиладиган манзара озми-күпми бузилади ва ҳатто манбанинг (буюмнинг) шаклига ўхшамай қолиши мумкин.

Масалан, узоқда турган ёруғланувчи толага энсиз тирқишли экран билан тўсилган объектив орқали қаралганда объективнинг фокал текислигида бир неча максимуми ва минимуми бўлган чаплашган ёруғ полоса кўринади.

Шундай қилиб, объектив берадиган тасвир ҳамиша ёруғлик дастаси кесимининг чегараланиши туфайли ҳосил бўладиган дифракцион манзарадир.

Ёруғлик дастасининг кесимини объективнинг апертура диафрагмаси (қ. 88-§) чегаралайди; энг содда ҳолда бу диафрагма ролини объективнинг бирор линзасининг гардиши ёки маҳсус диафрагма ўйнайди. Объективнинг ишлайдиган қисми катта (апертура диафрагмаси кенг) бўлганда кузатилаётган дифракцион манзара буюмнинг қиёфасини бузмасдан яхши кўрсатади; объективнинг ишлайдиган қисми жуда кичик бўлганда тасвир буюм шаклидан таниб бўлмайдиган даражада кўп фарқ қилиши мумкин.

Дифракцион манзарани тавсия этилган метод асосида манба текислигига қўшма бўлган текисликда, яъни ёруғликни трубанинг линзаси тўплайдиган жойда кузатганимиз учун манзара анча равшан бўлади ва уни кузатиш осонлашади. Дифракциянинг параллел нурлардан ҳосил бўлган дифракцион манзара кузатиладиган тури *Фраунгофер дифракцияси* деб аталган.

Гарчи принцип жиҳатидан олганда Фраунгофер дифракцияси олдин кўриб ўтилган Френель дифракциясидан фарқ қилмаса-да, бу ҳолни батафсил кўриб чиқиш жуда муҳимdir. Фраунгофер дифракциясининг кўргина муҳим мисолларини математик жиҳатдан таҳлил қилиш қийин эмас ва бу таҳлил олдимиизга кўйилган масалани охиригача ечишга имкон беради. Амалда эса бу ҳол жуда ҳам муҳим, чунки у оптик асбобларнинг (дифракцион панжара, оптик инструментлар ва ҳоказоларнинг) ишлашига оид кўп масалаларни кўриб чиқишида қўлланилади.

Фраунгофер шароитларига яқин шароитлар яратиш учун кичик ёруғлик манбанинги линзанинг фокусига жойлаштириб, ёруғликни иккинчи линза ёрдамида унинг фокал текислигида жойлашган экраннинг бирор нуқтасига тўплаш мумкин. Бу нуқта манбанинг тасвири бўлади. Линзалар орасига тешигининг катталиги ва шакли ҳар хил бўлган экранлар қўйиб, биз манбанинг тасвиридан иборат бўлган дифракцион манзаранинг характеристини ўзгартирамиз; тешикларнинг ўлчами ва шаклига қараб ёруғликнинг бир қисми ҳар хил йўналишларда кетиб ёруғлик тушадиган экраннинг турли нуқталарида тўпланади. Натижада тасвир дод кўринишида бўлиб, унинг ёритилганлиги ҳар хил жойда ҳар хил бўлади. Дифракция масаласини ечиш дегани экрандаги тасвир ёритилганлигининг бу тақсимотини ёруғликни дифракцияловчи тўсиқларнинг ўлчами ва

шаклига боғлиқ радиальда топишини билдиради. Биз тешик ишаф-фоғ экранлардаги түғри түртбұрчак ёки доира шаклида бұлган әнг содда ва айни вақтда әнг мұхим бұлган ҳолларни күриш билан киғояланамиз.

Түғри түртбұрчак шаклидаги тешик кенглигі кичик ва узунлигі чексиз бұлган, яғни тирқиши бұлган ҳол әнг күп ахамиятта эга. Амалда эса, албатта тешиккінг узунлиги кенглигидан аңча катта бўлиши етарлидир. Масалан, кенглигі 0,01—0,02 мм бұлган тирқишиңинг бир неча миллиметр келадиган узунлигини чексиз катта деб ҳисоблаш мумкин. Бу ҳолда нүктанинг тасвири максимум ва минимумли полосада тирқишига перпендикуляр йўналишда ёйилиб кетади, чунки ёруғлик тирқишидан ўнг ва чап томонларга дифракцияланади. Тирқиши кўриш трубасининг ўқи атрофида бургандада бутун манзара ҳам бурилади. Агар манба сифатида тирқишига параллел жойлашган ёруғланувчи тола олинса, у ҳолда толанинг ҳар хил нүкталари ўзаро когерент бўлмаган манбалар бўлиб, умумий манзара нүқтавий манбалардан ҳосил бұлган манзараларнинг устма-уст тушиб қўшилишидан иборат бўлади. Биз толанинг тирқиши йўналишига перпендикуляр бўлган йўналишда чўзилган тасвирини кўрамиз, яғни яна бир ўлчовли манзарани кўриб чиқиш билан киғояланамиз.

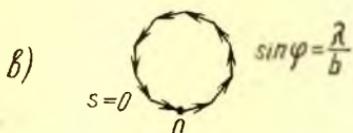
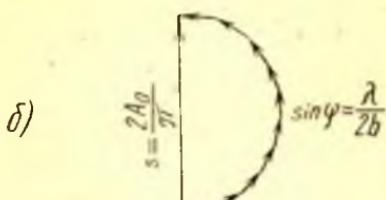
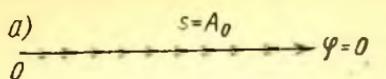
Тўлқин тирқиши текислигига нормал тушаётган бўлсин. Тирқиши юзини эни бир хил бұлган бир қатор тор параллел полосаларга бўламиш. Бу полосаларнинг ҳар бирини тўлқинлар манбай деб ҳисоблаш мумкин, бу тўлқинларнинг ҳаммасининг фазалари бир хил, чунки тўлқин нормал йўналишда тушганда тирқиши текислиги тўлқин фронти билан устма-уст тушади: бундан ташқари, бу элементтар тўлқинларнинг амплитудалари ҳам бир хил бўлади, чунки танлаб олинган элементларнинг юзи тенг ва бу элементлар кузатиш йўналишига бир хил оғишган.

Фазалар тенглигига* ва амплитудалар тенглигидан иборат иккى ҳол олдимишга қўйилган масаланинг график радиальда ечилишини ҳам, аналитик радиальда ечилишини ҳам ниҳоятда соддалаштиради.

Экраннинг ҳар қандай нүктаси учун амплитудаларни график радиальда қўшиш натижасини 9.1-расмдаги вектор диаграммалар орқали тасвирлаш мумкин.

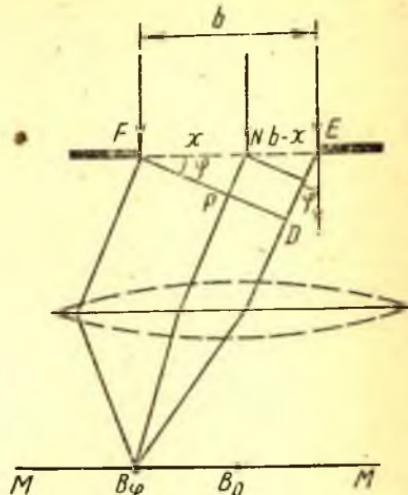
9.1-а расмдаги диаграмма кузатиш йўналиши билан тўлқиннинг дастлабки йўналиши бир хил ($\phi = 0$) бўлган ҳолга мос келади, бунда элементар тўлқинлар ҳеч қандай фазалар фарқига эга бўлмайди. Натижаловчи амплитуда $s = A_0$. 9.1-б расмдаги диаграмма эса тўлқин фронтининг тирқиши ичидағи четки элементлари π га тенг фазалар фарқи ҳосил қиласидиган, яғни $\lambda/2$ га тенг йўл фарқи

* Тўлқин қия тушганда тирқиши сиртининг ҳар хил нүкталарида тўлқинлар фазаси бир хил бўлмас эди, балки бирор оддий қонун бўйича ўзгараради. Бу ҳолда ҳисоб қилиш учун қийин эмас.



9.1- расм. Тирқишидан ҳосил бўлган дифракция.

Турли йўналишлардаги амплитуданинг натижаловчисини график усулда ҳисоблаш.



9.2- расм. Тирқишидан ҳосил бўлган дифракция.

Амплитуданинг натижаловчисини аналитик усулда ҳисоблашга доир.

ҳосил қиласидан йўналишга мос келади. 9.2-расмдан кўринишича, бу йўналиш $ED = b \sin \phi = \frac{1}{2}\lambda$ шартга мос келади, бу ерда b — FE тирқишининг кенглиги. Натижаловчи амплитуда $s = 2A_0/\pi$ вектор билан ифодаланади, чунки s миқдор узунлиги A_0 га тенг бўлган ярим айлананинг диаметрига тенг. 9.1-в расмдаги диаграмма тўлқин фронтининг четки элементларидан чиққан нурларнинг йўл фарқи λ га тенг бўлган ҳолга, яъни $b \sin \phi = \lambda$ шарт билан аниқланадиган йўналишга мос келади. Натижаловчи амплитуда нолга тенг, яъни айтиб ўтилган йўналишда ёруғлик бўлмайди. Амплитуданинг нолга тенг қиймати шундай йўналишга ҳам мос келадики, бу йўналишда четки элементлардан чиққан нурларнинг йўл фарқи 2λ га тенг бўлишини кўриш қийин эмас; бундан кейинги минимум йўл фарқи 3λ бўлган ҳолга мос келади ва ҳоказо, яъни минимумлар

$$\sin \phi = \lambda/b, 2\lambda/b, \dots, n\lambda/b$$

шартни қаноатлантирувчи йўналишларга мос келади, бу ерда n — бутун сон.

Тирқишидан йўналишларда тарқаладиган ёруғлик интенсивлигини аналитик равишда ҳисоб қилиш учун тўлқин фронтининг ҳар бир элементи юборадиган тўлқиннинг ифодасини ёзамиш ва ҳамма элементлар таъсирини қўшиб чиқамиш. Бундай бир элемент туфайли ҳосил бўлган тўлқин амплитудаси элементнинг dx

кенглигига пропорционал, яъни Cdx га тенг. C күпайтувчи $\phi = 0$ йўналишда бутун тирқиши юбораётган тўлқиннинг амплитудаси A_0 га тенг, деган шартдан топилади, яъни $Cb = A_0$ ёки $C = A_0/b$. Шундай қилиб, тирқишининг тегишли қисмдаги ёруғлик ғалаёнланиши

$$ds = \frac{A_0}{b} dx \cos \omega t$$

муносабат билан ифодаланади.

Бутун тирқишининг дастлабки йўналиш билан ϕ бурчак ҳосил қилувчи йўналишидаги таъсирини топиш учун тўлқин фронтининг турли элементларидан B_ϕ кузатиш пунктигача етиб келадиган тўлқинларни характерлайдиган фазалар фарқини ҳисобга олиш керак (қ. 9.2-расм).

Дифракцияланган тўлқинлар нормаллари йўналишига перпендикуляр бўлган FD текислик ўтказамиз. Бу текисликдаги фазалар тақсимоти B_ϕ нуқтада йигиладиган элементар тўлқинлар фазаларининг муносабатини аниқлайди, чунки линза қўшимча фазалар фарқи киритмайди (таutoхронизм, қ 20-§). Шундай қилиб, FE текисликдан FD текисликкача бўлган йўлда ҳосил бўладиган йўл фарқини аниқлаш етарли. 9.2-расмдан кўринишича, F нуқта (тирқишининг чети) яқинидаги элементар зонадан ва тирқишидан x масофада ётган бирор N нуқтадан чиқсан тўлқинлар орасидаги йўл фарқи $NP = x \sin \phi$ бўлади. FD текисликнинг P нуқтасидаги ёруғлик тебраниши қўйидагича ёзилади:

$$ds = \frac{A_0}{b} dx \cos (\omega t - kx \sin \phi), \quad (39.1)$$

бу ерда $k = 2\pi/\lambda$ — тўлқин сони. B_ϕ нуқтадаги натижаловчи ғалаёнланиш (тўлқин) бу ифодаларнинг йиғиндиси сифатида аниқланади, яъни тирқишининг бутун кенглиги бўйича олинган (x нинг нолдан b гача бўлган ҳамма қийматлари бўйича олинган) интеграл билан ифодаланади. Ниҳоят,

$$s = \int ds = \int_0^b \frac{A_0}{b} \cos (\omega t - kx \sin \phi) dx = \\ = A_0 \frac{\sin (1/2 b k \sin \phi)}{1/2 b k \sin \phi} \cos (\omega t - 1/2 b k \sin \phi). \quad (39.2)$$

Шундай қилиб, ϕ йўналишида борувчи натижаловчи тўлқиннинг амплитудаси қўйидагича бўлади:

$$A_\phi = A_0 \frac{\sin (1/2 b k \sin \phi)}{1/2 b k \sin \phi} = A_0 \frac{\sin [(b\pi/\lambda) \sin \phi]}{(b\pi/\lambda) \sin \phi}, \quad (39.3)$$

чунки $k = 2\pi/\lambda$. Кўргина амалий ҳолларда, жумладан кўриниш трубаси орқали қаралганда ϕ бурчак шунчалик кичик бўладики, бунда $\sin \phi \approx \phi$ деб ҳисоблаш мумкин, бу ҳолда

$$A_\phi = \frac{A_0 \sin (b\pi\phi/\lambda)}{b\pi\phi/\lambda}. \quad (39.3')$$

(39.3') ифоданинг кўрсатишича, ёритилганлик максимум ва минимумлар орқали ўтиб, экран бўйлаб (φ ўзгариши билан) ўзгаради.

(39.3) ифодани тадқиқ этамиз. φ бурчакнинг $(b\pi/\lambda) \sin \varphi = n\pi$ шартни қаноатлантирувчи қийматларида (бу ерда $n = 1, 2, 3$ ва ҳоказо бутун сонлар), яъни

$$\sin \varphi = n\lambda/b \quad (39.4)$$

шартда A_φ нолга айланади.

(39.4) шарт экраннинг амплитуда нолга тенг бўлгач ва демак, интенсивлик минимум бўлган нуқталарига томон кетган йўналишларни (ва бу нуқталарнинг вазиятларини) белгилайди. Бу шарт олдин график усулда чиқарилган шарт билан бир хил.

φ бурчакнинг оралиқдаги тайинли қийматларида амплитуда максимал ва минимал қийматларига эришади.

$\frac{b\pi}{\lambda} \sin \varphi = 0$, яъни $\varphi = 0$ бўлганда максимум энг катта бўлади; бунда $A_\varphi = A_0$.

Бош максимумдан абсолют қийматлари анча кичик бўлган галдаги максимумлар φ нинг қўйидаги шартлардан аниқланадиган қийматларига мос келади:

$$\begin{aligned} \frac{b\pi}{\lambda} \sin \varphi &= 1,43\pi, \quad \frac{b\pi}{\lambda} \sin \varphi = 2,46\pi, \quad \frac{b\pi}{\lambda} \sin \varphi = 3,47\pi, \\ \frac{b\pi}{\lambda} \sin \varphi &= 4,47\pi \text{ ва ҳоказо} \end{aligned} \quad (39.5)$$

(қ. 68- машқ). 9.3-расмда интенсивлик тақсимотининг эгри чизиги (яхлит эгри чизиқ) кўрсатилган:

$$I_\varphi = I_0 \frac{\sin^2 [(b\pi/\lambda) \sin \varphi]}{[(b\pi/\lambda) \sin \varphi]^2}, \quad (39.6)$$

бу ерда $I_0 = A_0^2$ — эни b бўлган тирқишдан бирламчи даста йўналишида келаётган ёруғликнинг интенсивлиги.

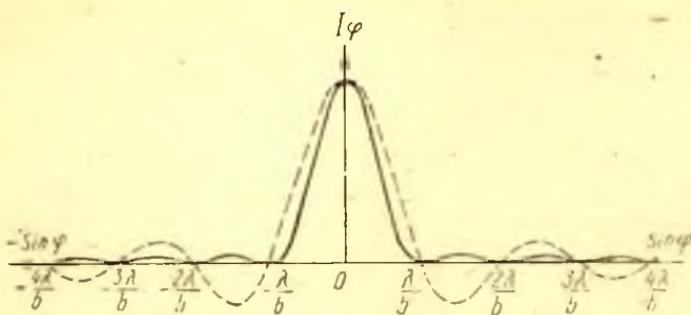
9.3-расмдан кўринишича, иккиламчи максимумлар катталиги тез камайиб кетади. Бош максимум ва галдаги максимумлар интенсивликларининг сон қийматлари бир-бирига

$$1 : 0,045 : 0,016 \text{ ва ҳоказо}$$

каби нисбатда бўлади; бу нисбатларни тақрибан қўйидаги кўринишида ифодалаш мумкин:

$$1 : \frac{4}{9\pi^2} : \frac{4}{25\pi^2} : \dots$$

Бу параграфда топилган формулалардан минимум ва максимумларнинг вазияти тўлқиннинг λ узунлигига боғлиқ эканлиги равшан. Шунинг учун дифракцион манзара монохроматик ёруғлик учунгина юқорида тавсиф этилган кўринишда бўлади. Оқ ёруғлика турли рангларга тегишли дифракцион манзаралар тўплами ҳо-



9.3-расм. Тиркүшдан ҳосил бўлган дифракцияда интенсивлик (яхлит эгри чизик) ва амплитуданинг (пунктир эгри чизик) йўналишга боғлиқ бўлиши.

сил бўлади, бунда ҳар бир манзара тўлқин узунлигидаги фарқقا мувофиқ равишда бир-бираига нисбатан силжиган бўлади.

Марказий максимум ($\phi = 0$), албатта, ҳамма тўлқин узунликлари учун умумийdir, шунинг учун дифракцион манзаранинг маркази оқ полоса тарзида бўлиб, четларида рангдор ҳошияси бўлади. Турли тўлқин узунликларига тегишли иккиласми максимумлар бир-бираининг устига тушмайди; қисқароқ тўлқинларга тегишли максимумлар марказга яқинроқ жойлашади. Узун тўлқинли максимумлар қисқа тўлқинли максимумларга қараганда бир-бираидан узокда туради. Бироқ бу максимумлар шунчалик ёйилиб кетганки, бир тиркүшдан ҳосил бўлган дифракция ёрдамида турли тўлқин узунликларини бирор тарза аниқроқ ажратишнинг (спектрга ёйишнинг) ҳеч иложи йўқ. Манзаранинг ҳамма тафсилотини (39.6) формула ёки 9.3-расмдан фойдаланиб аниқлаш мумкин.

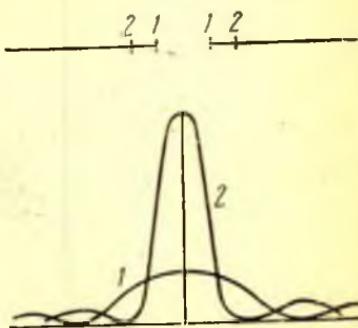
Тиркүшдан ҳосил бўлган дифракция ҳақидаги масалани кўриб чиқиша биз тиркүшнинг бутун кенглиги бўйлаб иккиласми тўлқинларнинг амплитудаси ва фазаси бир хил деб фараз қилган эдик. Бошқача айтганда, биз тиркүш четларининг манзарани бузиш таъсирини эътиборга олмаган эдик; тиркүшнинг b кенглиги тўлқин узунлигидан анча катта ($b \gg \lambda$) бўлган ҳолдагина бу таъсирини эътиборга олмаса бўлади. Шундай қилиб, биз Френель — Кирхгоф принципи қўлланиладиган соҳада мулоҳаза юритиб келдик ва биз топган ечим айни мана шу шароитларда кучга эга бўлади. Бироқ амалда кенглиги тўлқин узунлигига солиштирса буладиган тиркүшлардан ҳосил бўладиган дифракция билан иш кўришга тўғри келади. Жўмладан, замонавий дифракцион панжаралар (қ. 45-§) кенглиги 1 — 2 мкм бўлган тиркүшлар, яъни кенглиги тўлқин узунлигига солиштирса бўладиган тиркүшлар тўпламидан иборат. Бундай ҳолларда Френель — Кирхгоф методи қай даражада

яроқли, деган савол туғилади. Тирқишиң кенглигининг түлкін узунлигига нисбатан кичик ($b \ll \lambda$) бўлган лимит ҳоли учун масала Френель — Кирхгоф гипотезасидан фойдаланмай тўла-тўқис ечилди (Рэлей, 1897 й.). Бу ҳолда амплитуданинг $\sin \frac{b \pi \varphi}{\lambda} / \frac{b \pi \varphi}{\lambda}$ фактор ўрнига бошқа ифодаси (Бессель функциялари орқали ёзилган ифодаси) ҳосил бўлади; бу ифода ҳам умуман 9.3-расмда кўрсатилганга ўхшаб ўзгаради-ю, бироқ φ ортганда бир оз тезроқ камаяди ва максимумда (39.3) формуладан топиладиган қийматидан $b \pi^2 / 4\lambda$ марта фарқ қиласди. Масалан, $b = \frac{1}{10} \lambda$ бўлганда максимал амплитуда Кирхгоф қонуни бўйича ҳисоблаб топиладиган қийматидан 4 марта кичик бўлар экан. Тирқишининг кенглиги түлкін узунлигига со-лиштирса бўладиган оралиқ ҳолларда масалани ечишнинг умумий йўли, равшанки, Кирхгоф қонуни бўйича ечиш йўлига янада яқин бўлади. Ҳақиқатан ҳам, Морзе ва Рубинштейн (1938 й.) ўтказган ҳисоб шуни кўрсатадики, кенглиги λ га яқин ва ундан катта бўлган тирқишларда Кирхгоф қонуни бўйича топилган ечимини қаноатланарли деб ҳисоблаш мумкин. Шундай қилиб, ҳатто замонавий энг нозик дифракцион панжараларда ҳам Кирхгоф методидан фойдаланиш сезиларли хатоларга олиб келмайди.

40-§. Тирқишиң кенглигининг дифракцион манзарарага кўрсатадиган таъсири

(39.4) формуланинг кўрсатишича, b камайиши билан минимумлар манзара марказидан узоқлашади. Шундай қилиб, тирқишиң кенглигининг камайиши билан марказий ёруғ полоса кенгайиб, экраннинг тобора кўп қисмини эгаллай боради.

Агар $b = \lambda$ бўлса, у ҳолда $\varphi_1 = 90^\circ$ бўлади, яъни биринчи минимум 90° бурчакка мос келади; демак, биринчи минимум экраннинг чексиз узоқлашган четига сурилган. Экраннинг ёритилганлиги марказидан бошлаб четларига томон нолга асимптотик равишда яқинлашиб, аста-секин камаяди; марказий ёруғ полосанинг кенглиги чексиз ортади. Шундай қилиб, b камайишидан ёритилганлик бутун экран бўйлаб бир текис бўлишга интилади (9.4-расм).



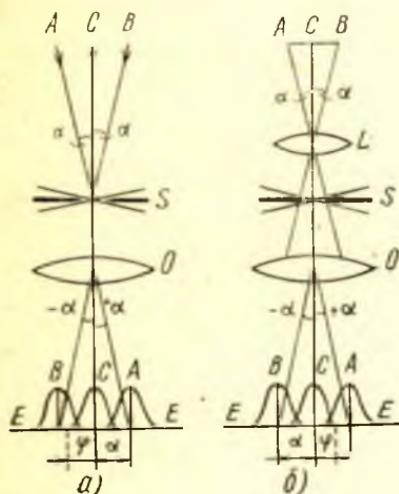
9.4-расм. Тирқишидан ҳосил бўлган дифракция; тирқишиң кенглигининг интенсивлик тақсимотига кўрсатадиган таъсири.

¹ ёгри чизик тирқиши тор бўлган ҳолга тегишли, ² ёгри чизик тирқиши кенг бўлган ҳолга тегишли.

Аксинча, тирқишининг кенглиги ортганда биринчи минимумларнинг вазияти манзаранинг марказига томон тобора яқынлашади, оқибетта марказий максимум тобора кескин бўла боради. Бу ҳолда (39.6) дан кўринишича, максимумнинг *нисбий* интенсивлиги ўзгармай қолади; унинг *абсолют* қиймати эса ортади, чунки кенгайган тирқиш орқали ўтадиган энергия ортади. Тирқиш жуда кенг (λ га нисбатан) бўлганда манзаранинг марказида чизиқли манбанинг аниқ тасвири ҳосил бўлади.

41-§. Ёруғлик манба ўлчамларининг таъсири

Ҳар қандай реал тажрибада манба чекли ўлчамларга эга бўлади. Манбанинг бурчакли ўлчами 2α га тенг бўлсин, деб фараз қиласлий. Демак, агар биз узоқдаги манба (юлдуз, Қуёш) билан тажриба ўтказаётган бўлса, у ҳолда 2α манбанинг *S* тирқиш марказида жойлашган нуқтадан туриб кузатиладиган бурчакли ўлчамини билдиради (9.5-а расм); агар коллиматор ёрдамида кузатилаётган бўлса, у ҳолда 2α — манбанинг коллиматордаги *L* линза марказидан туриб кузатиладиган бурчакли ўлчамини билдиради (9.5-б расм). У ҳолда ҳам, бу ҳолда ҳам манбани когерент бўлмаган ва ҳақиқатда нуқтавий манбалар тўплами деб ҳисоблаш мумкин; бу нуқтавий манбалар яssi тўлқинлар чиқаради, бу тўлқинлар фронти

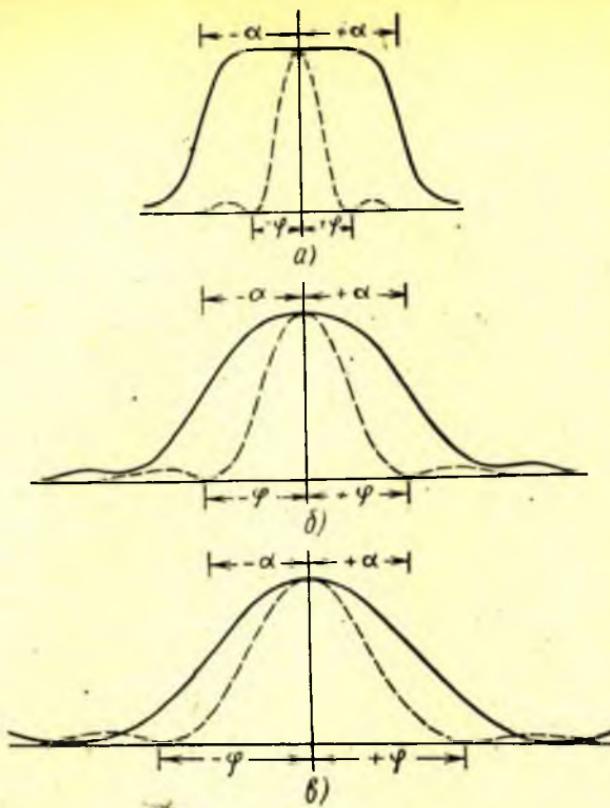


9.5-расм. Тирқишиндан ҳосил бўлган дифракция; манба ўлчамларининг таъсири.

2α —манбанинг бурчакли кенглиги. $2\phi \approx 2\lambda/b$ —марказий дифракцион максимумнинг эни, *a*—*AB* манба чексизлигиниң жойлашган ҳол; *b*—манба коллиматорининг *L* линзасининг бош фокал текислигига жойлашган ҳол.

2α бурчак ичida оғишган бўлади. Бу манбалар 2α бурчак ичida бир-бирига нисбатан силжиган бир қатор бир хил дифракцион манзаралар беради (сада бўлиши учун алоҳида манбалар равшанлигини бир хил деб ҳисоблаймиз).

9.5-расмда манбанинг четларидан ҳосил бўлган бош максимумларнинг вазиятлари кўрсатилган, бу максимумлар биз текшираётган манбанинг марказий *C* нуқтасидан ҳосил бўлган бош максимумдан икки томонда $\pm\alpha$ бурчакли масофада жойлашган. Манбанинг оралиқдаги нуқталари берадиган максимумлар *A* билан *B* орасида жойлашади. Агар тирқиш кенг бўлса (яъни $\phi = \lambda/b$ миқдор α дан кичик бўлса), у ҳолда манбанинг тасвири манбанинг ўзига геометрик жиҳатдан деярли ўхшаш бўлади, факат четларига заиф дифракцион



9.6-расм. Манбанинг бурчакли кенглиги $2x$ бўлган ҳотда кенглиги b бўлган тирқишидан ҳосил бўлган дифракция.

Яхлит чизик — мазбичиг тасвири, пунктар чизик — мазбичиг мэрказига жойлашган нуқтанинг тасвири, a — тирқиш кенг бўлгаг ҳол, $\Phi = \lambda/b < \alpha$; b — тирқиши анча тор бўлган ҳол, $\Phi = \lambda/b = \alpha$; c — тирқиши тор бўлган ҳол, $\Phi = \lambda/b > \alpha$.

полосалар (иккиламчи максимумлар) тарзида ҳошия тушади. Тирқишининг кенглиги камая боргани сари Φ ортиб α га яқинлашади. Манбанинг тасвири тобора чаплашиб, тасвирнинг дифракция ҳисобига кенгайиший унинг геометрик эянининг тобора кўпроқ қисмини эгаллай боради. Тирқиш жуда тор бўлганда, яъни Φ бурчак α дан анча катта бўлганда дифракция ҳисобига кенгайиш тасвирнинг геометрик энидан анча катта бўлади, оқибатда кузатиладиган манзара нуқтавий манба берадиган манзарадан оз фарқ қиласди.

Бу ҳолларда кузатиладиган дифракцион манзаралар 9.6-расмда кўрсатилган. Нуқтавий манбадан ҳосил бўлган манзарани тасвирловчи пункттир эгри чизик $\Phi \gg \alpha$ бўлганда эни 2α бўлган манбадан

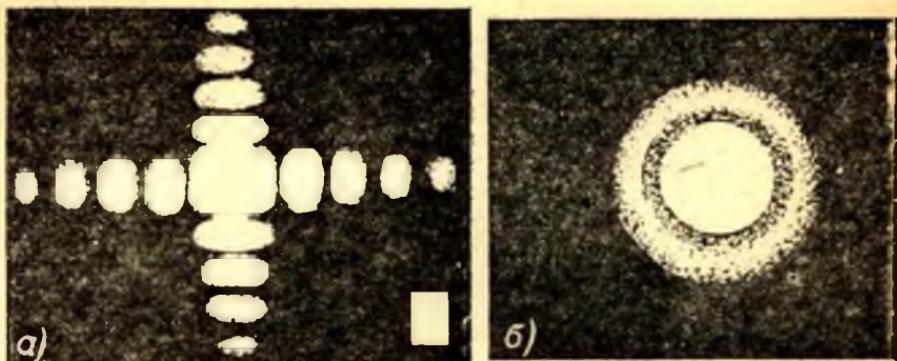
ҳосил бўлган манзарани тасвирловчи яхлит эгри чизиқ билан амалда қўшилиб кетади.

Ёруғлик манбаи ўлчамларининг дифракцион манзарага кўрсатадиган таъсирини нурланишнинг фазода қисман когерентлиги тушунчасига (қ. 22-§) асосланган бошқа усул билан аниқлаш мумкин. Кенг манбадан S тирқиши текислигига (қ. 9.5-расм) етиб келган ёруғликнинг когерентлигини кўриб чиқамиз. 22-§ да айтилганларга асосан, айтиб ўтилган текисликдаги когерентлик соҳасининг ўлчами $2l_{\text{ког}} = \lambda/2\alpha$, бу ерда 2α — манбанинг бурчакли ўлчамлари. Агар $2l_{\text{ког}} \gg b$ бўлса, у ҳолда тирқишининг ҳамма нуқталари деярли тўлиқ когерент бўлиб, EE экран текислигидаги манзара нуқтавий манбадан ҳосил бўлган манзара билан (қ. 9.6-а расм) амалда бир хил бўлади. Бунга тескари бўлган лимит ҳолда, яъни $2l_{\text{ког}} \ll b$ бўлганда тирқишининг бир-биридан b га нисбатан кичик масофада жойлашган нуқталари когерент бўлади. Шунинг учун тасвирнинг эни кенглиги $2l_{\text{ког}}$ бўлган тирқишдан ҳосил бўладиган дифракция билан аниқланади ва бурчакли ўлчами $\lambda/2l_{\text{ког}} = 2\alpha$ га teng бўлади, яъни манбанинг бурчакли ўлчамлари билан бир хил бўлади (қ. 9.6-а расм). Шундай қилиб, ёруғликнинг фазода қисман когерентлиги тушунчасидан фойдаланганимизда биз олдин топилган хulosаларга келдик; бундай бўлиши олдиндан кўриниб турган эди.

42- §. Тўғри тўртбурчакли ва доиравий тешиклар туфайли ҳосил бўлган дифракция

Агар тирқишининг l узунлиги чекли бўлса, яъни тирқиши томонлари b ва l бўлган тўғри тўртбурчак бўлса, у ҳолда тирқишининг узунлиги йўналишида ҳам дифракцион манзара кузатилади. Бу ҳолда ҳосил бўладиган манзаранинг умумий кўриниши 9.7-а расмда тасвирланган. Тешикнинг шакли расмнинг ўнг томондаги бурчагида кичкина оқ тўғри тўртбурчак қилиб кўрсатилган; ёруғлик манбаи равshan ёритилган кичкина тешик (нуқтавий манба) бўлиб, у катта линзанинг фокусига жойлашган. 40-§ да баён этилганига асосан, тўғри тўртбурчакнинг қисқароқ томонига мос келувчи йўналишдаги дифракцион манзара кенгроқ бўлади. Тешик квадрат шаклида бўлганда манзара иккала йўналишда симметрик бўлади.

Бу масалани график усулда ечганда тўлқин фронти кичик тўғри тўртбурчаклар шакlidаги элементларга ажралади; бу тўғри тўртбурчаклар тешик сиртини унинг иккала томонига параллел бўлган чизиқлар билан кесганда ҳосил бўлади. Дифракцияланган нурнинг йўналиши қуйидагicha аниқланади. Нурнинг дастлабки тарқалиш йўналиши орқали тўғри тўртбурчакнинг l ва b томонларига мос равишда параллел бўлган текисликлар ўtkazamiz. У вақтда дифракцияланган нурнинг йўналиши унинг ҳозир айтиб ўтилган текисликлардаги проекциялари билан дастлабки тарқалиш йўналиши орасидаги ψ ва ϕ бурчаклар орқали характерланади. $l \sin \Psi =$



9.7- рәсм. Түғри түртбұрчак (а) ва доира шаклидаги (б) тешиклардан ҳосил бўлган дифракция манзараси.

Түғри түртбұрчак томонларининг нисбати 4:5 каби .

$= n\lambda$ ёки $b \sin \varphi = m\lambda$ шартларни (бу ерда m ва n —бутун сонлар) қаноатлантирувчи йўналишлар интенсивлик минимумларига, яъни фотосуратдаги қора полосаларга мос келади. Түғри түртбұрчакли тешик түғрисидаги масалани аналитик равишда ечиш қийин эмас ва бу иш 39-§ да кўрсатилган схема бўйича ҳал қилиниши мумкин.

Интенсивликни ҳисоблаш натижалари қўйидаги формула билан ифодаланади:

$$I_{\varphi, \psi} = I_0 \frac{\sin^2(\pi b \sin \varphi / \lambda)}{(\pi b \sin \varphi / \lambda)^2} \frac{\sin^2(\pi l \sin \psi / \lambda)}{(\pi l \sin \psi / \lambda)^2} \quad (42.1)$$

бу ерда I_0 — дастлабки $\varphi = 0, \psi = 0$ йўналиш бўйлаб келаётган ёруғликнинг интенсивлиги. Одатда φ ва ψ унча катта бўлмагани учун $\sin \varphi = \varphi$ ва $\sin \psi = \psi$ деб олиш мумкин, у ҳолда

$$I_{\varphi, \psi} = I_0 \frac{\sin^2(\pi b \varphi / \lambda)}{(\pi b \varphi / \lambda)^2} \frac{\sin^2(\pi l \psi / \lambda)}{(\pi l \psi / \lambda)^2}. \quad (42.2)$$

Тешик доири шаклида бўлган ҳолни ҳисоблаш анча қийин. Масалани график усулда ечишда доиравий тешикни параллел чизиқлар билан тилим-тилим қилганимизда четки тилимлар (полосалар) тешик түғри түртбұрчак шаклида бўлгандагидан камроқ роль ўйнашини кўрамиз; тешик түғри түртбұрчак шаклида бўлгандаги четки полосанинг узунлиги марказий пёлсаннинг узунлигига тенг бўлар эди, Шунинг учун бу ҳолда диаграмма тешик түғри түртбұрчак бўлган ҳолдаги диаграммадан фарқли равиша узунлиги бир хил бўлмаган векторлардан тузилади.

Шу муносабат билан амплитудани ҳисоблашдаги сочли натижалар ҳам бирмунча бошқача чиқади*. Дифракцион манзарадаги интенсивлик тақсимотининг графиги түғри түртбұрчакли тешик

* Ҳисоблашда масала Бессель функцияларига келтирилэди.

ҳолидагига ўхшайди, бироқ максимум ва минимумлар объективнинг фокал текислигига концентрик ҳалқалар шаклида жойлашади (қ. 9.7-б расм); қора ҳалқаларнинг бурчакли радиуси

$$\sin \varphi_m = \frac{0,61 + (m-1)/2}{R} \lambda$$

муносабатдан тақрибан аниқланади, бу ерда R — тешикнинг радиуси, $m = 1, 2, \dots$. Шундай қилиб, тешикнинг радиуси қанча катта бўлса, дифракцион манзара шунча майда бўлади. Қора ва ёруғ (максимум) ҳалқаларнинг бурчакли радиусларининг аниқроқ қийматлари 9.1-жадвалда берилган.

Охиригни устун турли тартибли максимумлардаги нисбий интенсивликни кўрсатади. Бундан яқиндаги максимумдаёқ интенсивлик марказий максимум интенсивлигининг 2% идан кичик бўлиши кўриниб туриди.

Доиравий тешик туфайли ҳосил бўлган дифракция амалда жуда муҳимдир, чунки линза ва объективларнинг ҳамма гардишлари одатда айлана шаклида бўлади, шунинг учун оптик асбобларда юз берадиган ҳодисаларни текширишда ҳамиша доиравий тешик туфайли ҳосил бўлган дифракцияни эътиборга олиш керак (қ. XV боб).

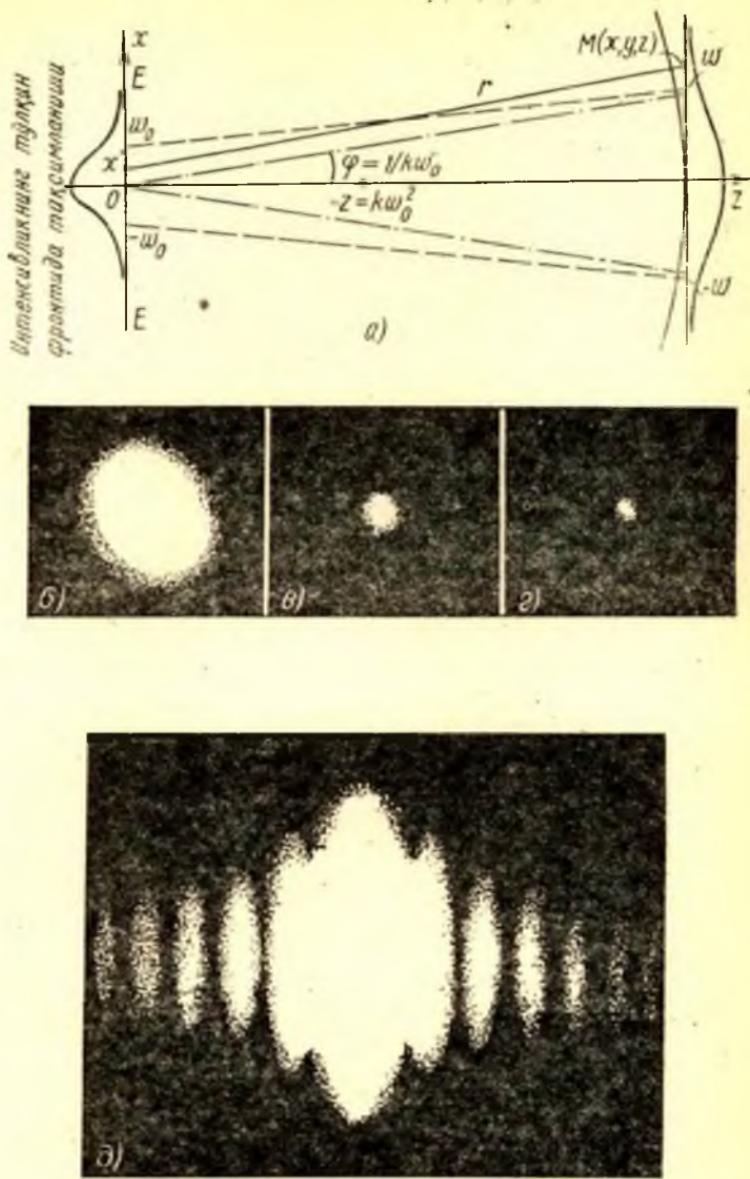
9. 1-жадвал

Қора ва ёруғ ҳалқаларнинг бурчакли радиуслари

Минимумлар	Максимумлар	Интенсивлик
$\sin \varphi_1 = \frac{0,61}{R} \lambda$	$\sin \varphi_1' = 0$	1
$\sin \varphi_2 = \frac{1,12}{R} \lambda$	$\sin \varphi_2' = \frac{0,81}{R} \lambda$	0,0175
$\sin \varphi_3 = \frac{1,62}{R} \lambda$	$\sin \varphi_3' = \frac{1,33}{R} \lambda$	0,0042
$\sin \varphi_4 = \frac{2,12}{R} \lambda$	$\sin \varphi_4' = \frac{1,85}{R} \lambda$	0,0016

43- §. Гаусс дасталари

40—42-§ ларда ва VIII бобда дифракцион ҳодисалар туфайли ҳосил бўладиган ёритилганниклар шундай шароитлар учун ҳисобланган эдик, бу шароитларда тўлқин фронтининг ўлчамларини чегаралаб турган бутун тешик давомида тўлқин фронтининг амплитудаси ўзгармаган. Кўп ҳолларда бу шарт бажарилмайди. Масалан, агар тўлқин йўлига ўтказиш коэффициенти ўзгарадиган пластинка қўйилса, амплитуда тўлқин фронтини бўйлаб ўзгариши мумкин. Равшанки, дифракцион ҳодисаларнинг умумий хоссалари (дифракция



9.8- расм. а—тебранишлар амплитудасы түлқин фронты бүйлаб ўзгара-
диган түлқин дифракциясини ҳисоб қилишга доир; б, в, г,— күзатыш
текислиги билан лазер орасидаги масофа ҳар хил бұлған ҳолда ин-
тенсивилги Гаусс қонуни бүйіча тақсимланған лазер дастасиниң күнда-
ланғ кесимининг фотосуратлари; д— лазер дастасининг тиркіши чега-
ралаган ҳолда олинған фотосурат.

бүрчаги катталигининг тартиби каби хоссалари) аввалгича қолади. Бироқ бир қатор муҳим жиҳатлар кўп ўзгаради.

$E\bar{E}$ текислик (9.8-а расм) тўлқин фронтининг сирти бўлсин ва x' , y' нуқтадаги тебранишлар амплитудаси $a_0(x', y')$ функция билан аниқлансан. Френель постулатига асосан координаталари x , y , z бўлган $M(x, y, z)$ кузатиш нуқтасидаги ғалаёнланиш тўлқин фронтини бўйлаб олинган интеграл кўринишида ифодаланади (қ. 33-§ ва (33.1) формула):

$$s = \iint \frac{a_0(x', y')}{r} \cos(\omega t - kr) dx' dy', \quad . \quad (43.1)$$

$$r = \sqrt{z^2 + (x - x')^2 + (y - y')^2},$$

бу ерда $r = (x', y', 0)$ нуқтадан $M(x, y, z)$ нуқтагача бўлган масофа. (43.1) даги интеграл остидаги ифода $E\bar{E}$ текисликдаги тўлқин фронтининг $dx' dy'$ элементидан чиқсан Гюйгенс — Френель иккиласми тўлқини туфайли M нуқтада ҳосил бўлган тебранишни тавсифлайди. Агар $a_0(x', y')$ функция $0 \leq x' \leq b$, $0 \leq y' \leq l$ соҳада нолдан фарқли бўлиб, унда ўз қийматини ўзгартирмаса, у ҳолда (43.1) муносабат, равшанки, томонлари b ва l бўлган тўғри тўртбурчак шаклидаги тешик туфайли ҳосил бўладиган (қ. 42-§) дифракцияни тавсифлайди.

Кўпинча тўлқин фронтин текислигидаги амплитуданинг Гаусс функцияси орқали, яъни

$$a(x', y') = a_0 \exp[-(x'^2 + y'^2)/2w_0^2] \quad (43.2)$$

функция орқали тавсифланадиган тақсимоти билан иш кўришга тўғри келади. Равшанки, w_0 миқдор x' , y' нинг ўзгариш соҳасини аниқлайди, бу соҳада тебранишларнинг $a^2(x', y')$ га пропорционал бўлган интенсивлиги унинг $x' = 0$, $y' = 0$ да эришадиган максимал a_0^2 қийматидан e марта камаяди. Шундай қилиб, w_0 миқдор $E\bar{E}$ текисликдаги тўлқиннинг энергияси тўпланган соҳанинг ўлчамларини характерлайди; бундан буён w_0 миқдор интенсивлик тақсимотининг кенглиги деб аталади. Амплитуда (43.2) қонун бўйича ўзгарган ҳолда дифракцион ҳодисалар кўпгина дифракцион масалаларни қиёсан осон анализ қилишга имкон берувчи қатор ажойиб хусусиятларга эга бўлади. Ҳақиқатда лазерлар электромагнитик тўлқинлар чиқарганда амплитуда (43.2) қонун бўйича тақсимланади.

Аввало Фраунгофернинг дифракцион ҳодисаларини кўриб чиқамиз. Бу ҳолда (43.1) даги $1/r$ кўпайтувчи доимий ва $1/z$ га тенг деб ҳисоблаб ва $r \approx z$ деб фараз қилиб, $1/z$ ни интеграл белгисидан ташқарига чиқариш мумкин. Косинуснинг аргументидаги r миқдорнинг ўрнига унинг тақрибий

$$r \approx r_0 - (x x' + y y')/z$$

қийматини қўйиш мумкин; бу ерда $z \gg w_0^2/\lambda$ ва $r_0 = OM$. Унда (43.1) ни интеграллаб, қуйидаги натижани топамиз:

$$s = 2\pi \frac{a_0 w_0^2}{z} \exp \left\{ -\frac{(kw_0)^2}{2z^2} (x^2 + y^2) \right\} \cos (\omega t - kr_0). \quad (43.3)$$

(43.3) муносабат дифракцияланган түлқиннинг сферик түлқин эканлигини билдиради ($r_0 = \text{const}$ сиртда фаза ўзгармайди), амплитуданинг түлқин фронти бўйлаб тақсимоти ўққа нисбатан симметрик бўлиб, у ҳам Гаусснинг

$$\exp [-(x^2 + y^2)/2w^2] \quad (43.4)$$

функцияси орқали аниқланади, унинг w кенглиги

$$w = \frac{z}{kw_0} = \frac{1}{\pi} \frac{\lambda}{2w_0} z$$

ёки бурчак ўлчовида

$$\varphi \approx \frac{w}{z} = \frac{1}{kw_0} = \frac{1}{\pi} \frac{\lambda}{2w_0}. \quad (43.5)$$

Шундай қилиб, дифракцияланган түлқин энергиясининг бош қисми λ түлқин узунлигининг EE текисликдаги w_0 тақсимот кенглигига нисбати билан аниқланадиган бурчаклар ичида тўпланган бўлади. Бинобарин, Фраунгофернинг дифракцион ҳодисаларининг 41 - ва 42-§ ларда тирқиш ва тўғри тўртбурчак шаклидаги тешик туфайли ҳосил бўлган дифракция мисолида топилган асосий қонуни бу ҳолда ҳам тўғри бўлади. (43.5) муносабатни квадрат тешикдан ҳосил бўлган дифракция ҳолида унга ўхшаш бўлган

$$\varphi = 1/2 \lambda/b$$

муносабатга миқдор жиҳатдан солиширганда тирқишининг b кенглигини $2w_0$ билан солишириш лозим, яъни амплитудалар Гаусс қонуни бўйича тақсимланганда дифракцион максимумнинг бурчакли кенглиги тўғри тўртбурчакли тақсимст ҳолидагидан $\pi/2$ марта кичик бўлар экан.

(43.4) формула билан тавсифланадиган дифракцион манзара дифракция бурчаги нолга teng қийматидан бошлаб ортганда интенсивликнинг монотон равища камайиши билан, яъни интенсивлиги нолга teng бўлган осцилляциялар ва чизиқлар (тешик доира шаклида бўлгандаги айланалар ва тешик квадрат шаклида бўлгандаги чизиқлар) бўлмаслиги билан, шунингдек «қанотда» интенсивликнинг тез камайиши билан характерланади. Бу сифатларнинг ҳаммаси оптик асбобларда жуда фойдалидир, баъзан эса EE текисликнинг четроқ қисмларида түлқин атайлаб сунъий равища сусайтирилади (аподизация қилинади).

Кўриб чиқилаётган ҳолнинг энг ажойиб хусусияти шундан иборатки, амплитуда EE текисликда ($z = 0$) ва Фраунгофер зонасида гина ($z \gg w_0/\lambda$) эмас, балки EE билан M кузатиш нуқтаси орасидаги ҳамма масофаларда ҳам Гаусс қонуни бўйича тақсимланади.

Ҳисобнинг кўрсатишича, z нинг ихтиёрий қийматларида қўйидаги муносабат ўринли бўлади (к. 72- машқ):

$$S = \frac{2\pi}{k} a_0 \frac{w_0^2}{\sqrt{\frac{w_0^4}{(z/k)^2} + 1}} \exp \left[-\frac{x^2 + y^2}{2w_0^2} \right] \cos \left[\omega t - k \left(z + \frac{x^2 + y^2}{R^2} \right) - \alpha \right], \quad (43.6)$$

$$w^2 = w_0^2 + (z'kw_0)^2, \quad R = z + (k w_0^2)^2/z, \quad \operatorname{tg} \alpha = k w_0^2/z.$$

Равшанки, w миқдор EE экрандан z масофадаги майдон интенсивлигининг Гаусс қонуни бўйича тақсимотининг кенглигидир. (43.6) муносабатга асосан, z масофадаги тақсимот кенглигининг квадрати дастлабки кенгликнинг квадрати (w_0^2) билан Фраунгофер дифракциясига онд формула бўйича ҳисоблаб топиладиган $z'kw_0$ кенглик квадратининг йиғиндинсига teng ((43.5) га солиштиринг). $z \rightarrow \infty$ да (амалда $z \gg k w_0 = 2\pi w_0^2/\lambda$ да) w миқдор Фраунгофэр дифракциясига характеристли бўлган $z'kw_0$ қийматига итилади. z нинг кичик (яъни $z \ll k w_0$) қийматларида w кенглик w_0 га айланади. EE дан узоклашилганда интенсивлик тақсимоти кенглигининг ўзгариши 9.8-a расмда кўрсатилган, бу ерда пункттир чизиқлар (гиперболалар) кенглиги инг ортиб, Фраунгофер дифракцияси ҳолидаги $z'kw_0$ қийматига (штрих-пунктир чизиқлар) асимптотик равишда яқинланишини кўрсатади; $z = kw_0^2 = 2\pi w_0^2/\lambda$ масофани шартли равишда Френель ва Фраунгофернинг дифракцион манзаралари соҳалари орасидаги чегара сифатида қабул қилиш мумкин. $z = k w_0^2$ бўлганда w кенглик w_0 кенгликдан $\sqrt{2}$ марта фарқ қиласди.

Тўлқиннинг (43.6) муносабат билан аниқланадиган фазаси

$$z + (x^2 + y^2)/2R = \text{const}$$

тenglamали сиртда ўз қийматини ўзгартирамайди. $x^2 + y^2$ нинг қийматлари кичик бўлганда бу тенглама сферани ифодалайди, бу ҳолда R миқдор сферик тўлқин фронтининг эгрилик радиуси бўлади. $z \gg kw_0^2$ бўлганда $R \approx z$ бўлади, бу эса Фраунгофер дифракциясига мос келади. Агар $z \ll kw_0^2$ бўлса (Френель дифракцияси), у ҳолда $R \approx (kw_0^2)^2/z$ бўлиб, $z \rightarrow 0$ да тўлқин фронтин ясси бўлади. Эгрилик радиуси ўзининг $R_{\min} = 2k w_0^2$ минимал қийматига z нинг kw_0^2 га teng қийматида, яъни Френель манзараси соҳаси билан Фраунгофер манзараси соҳаси ўртасидаги чегарада эришади.

z масофани ўзгартирмай қолдириб, 33, 34-§ ларда баён этилган қоидаларга мувофиқ равишда EE текислика Френель зоналари ясаймиз. Френелнинг m -зонасининг радиуси қўйидагича ифодаланади:

$$r_m = \sqrt{2\pi zm/k} = \sqrt{\lambda zm}, \quad m = 1, 2, \dots$$

Агар бу ерда $z = k w_0^2$ деб олсак, бу масофа учун

$$r_m = \sqrt{\frac{\pi m}{2}} \sqrt{2} w_0$$

бұлади, яғни Френелнинг бириңчи зонасининг радиуси EE текисликдаги амплитуда тақсимотининг $\sqrt{\frac{1}{2}} w_0$ га теңг бўлган кенглигидан $\sqrt{\frac{1}{2}} \pi$ марта ортиқ. EE текисликдан янада узоқлашганда майдон концентрацияси соҳасининг ўлчамлари Френелнинг бириңчи зонаси радиусидан анча кичик бўлади. r_1 билан w_0 орасидаги бу муносабат Фраунгофер дифракциясининг асосий аломатидир. Аксинча, z нуқта EE текисликка яқинлашганда тайин m тартибли Френель зоналарининг радиуслари камаяди, яғни $z < k w_0^2$ бўлганда амплитудалар тақсимотининг $\sqrt{\frac{1}{2}} w_0$ га теңг кенглигига Френелнинг кўп зоналари (таждинан $k w_0^2/lz$ дона зона) жойлашади ва бу ҳолда EE текисликдан ўнг томонда тўлқин тарқалишини Френель методи (қ. 33-§) бўйича текшириш мумкин.

Фраунгофер дифракциясининг лимит ҳолидаги каби, z нинг Френель дифракциясига тўғри келадиган кичик қийматларида амплитудалар Гаусс қонуни бўйича тақсимланганда интенсивлик осцилляциялари бўлмайди; маълумки, бу осцилляциялар тўлқин фронтидан амплитудалари таждинан теңг бўлган қисм ажратадиган тешиклардан ҳосил бўлган дифракциялар учун характерлидир (қ. 36, 37-§). Бу фарқقا O нуқтадан узоқлашилганда майдон амплитудаси камайишининг Гаусс қонуни бўйича ҳисоб қилиниши эмас, балки аста·секин камайиши сабаб бўлган. Ҳақиқатан ҳам, z кичик бўлган ҳолни, яғни экрандаги тешик радиуси Френелнинг бириңчи зонаси радиусидан анча катта бўладиган ҳолни кўриб чикамиз ва M нуқтани геометрик соя чегараси яқинига қўямиз. Равшанки, у ҳолда M нуқтадаги ғалаёнланишни тешикнинг қарама·қарши четидан келадиган иккиламчи тўлқинларни эътиборга олмай ҳисоблаш мумкин, яғни чети тўғри чизиқли бўлган экрандан ҳосил бўлган дифракцияни анализ қилиш натижаларидан фойдаланиш мумкин (қ. 36, 37-§). 8.20-расмда тасвирланган дифракцион манзарадаги интенсивлик тебранишлари кузатиш нуқтасининг экран четидан узоқлаша боргани сари ишга Френелнинг жуфт ва тоқ зоналари (тўғрироғи, тилимлари) бирин-кетин тушиши натижасида ҳосил бўлар эди; Френелнинг жуфт ва тоқ зоналаридан келадиган тўлқинлар фазаси Френелнинг бириңчи зонаси тўлқинининг фазасидан ($m = 1$)л миқдорга фарқ қиласди, яғни жуфт зоналар кузатиш нуқтасида ёритилганликни камайтиради, тоқ зоналар эса ёритилганликни орттиради (8.20-расмдаги минимум ва максимумлар). Бунда шу нарса муҳимки, гарчи кетма-кет турган зоналардан келадиган тўлқинлар амплитудаси m номер ортиши билан ўзгарса-да, бироқ жуда секин ўзгаради. Агар тешикили экран бўлмай, EE текисликдаги майдон (қ. 9.8-расм) Ox ўқ бўйлаб ўзгарса, у ҳолда

M нүқта силжиганда, масалан *Oz* ўққа томон силжиганда бу нүктеге Френелнинг янги зонасидан түлқин келибина қолмай, балки Френелнинг кичик номерли зоналаридан ва айниңса *M* нүқта қаршиисида турган биринчи зонасидан келадиган түлқинларнинг амплитудалари ҳам ортади. Оқибатда иккінчи факторнинг таъсири биринчи факторнинг таъсиридан күчлироқ бўлиб, *M* нүқтадаги ёритилганлик монотон равишда ўзгаради.

Шундай қилиб, геометрик соя яқинида дифракцион полосалар ҳосил бўлиши түлқин фронти кесимини тешиги бор ношаффоф экран чегаралаган ҳол учун характерлидир. Тебранишлар амплитудаси аста-секин камаядиган ҳол ҳам түлқин фронтининг бирор эффектив чегараланишига эквивалентdir; бу ҳолда дифракцион ҳодисалар дастанинг кўндаланг кесимини кенгайтиради холос, ёритилганлининг қиймати катта ёки кичик бўлган соҳаларнинг бирин-кетин келиши кузатилмайди. Бу ҳол кузатиш текислигини кетма-кет ўзгартириб гелий-неонли лазер воситасида олинган фотосуратларда (9.8-б, в, г расм) яхши кўриниб турибди. 9.8-расмдаги д сурат дастани *EE* текисликда хавфсиз устара тиғларидан ҳосил бўлган тирқиши билан чегаралагандан кейин олинган; бунинг оқибатида характерли дифракцион полосалар ҳосил бўлган (9.7-а расмга солиштиринг).

Гуасс дастаси дифракцион ҳодисаларнинг 38-§ да баён этилган диффузион талқинига ажойиб мисол бўлади. Бу принципга мувофиқ, дифракцияни түлқин фронтининг муҳитда тарқала боргани сари майдон амплитудасининг фронт бўйлаб диффузияланиши натижаси деб қараш мумкин. Агар түлқин фронтининг кетма-кет эгаллаган вазиятларига диффузия бошлангандан кейин кетма-кет келган пайтлар мос қилиб қўйилса, Гуасс дастасининг 9.8-расмда кўрсатилган дифракцион кенгайиш манзараси диффузияланувчи зарралар зичлигининг фазовий тақсимотини чинакам акс эттиради.

Дифракцион масаланинг юқорида баён этилган аниқ ечимидан Френель постулатини (к. 38-§) аниқлаштириш мақсадида фойдаланиш мумкин. (43.6) формулада $z = 0$ деб фараз қиласиз, у вақтда

$$s = \frac{2\pi}{k} a_0 \exp [-(x^2 + y^2)/2w_0^2] \cos (\omega t - \frac{1}{2}\pi) \quad (43.7)$$

булади. Шу билан бирга $z = 0$ бўлганда s ғалаёнланиш *EE* текисликка чапдан келадиган түлқинга мос келадиган қиймат олиши керак, яъни

$$s = s_0 \exp [-(x^2 + y^2)/2w_0^2] \cos \omega t. \quad (43.8)$$

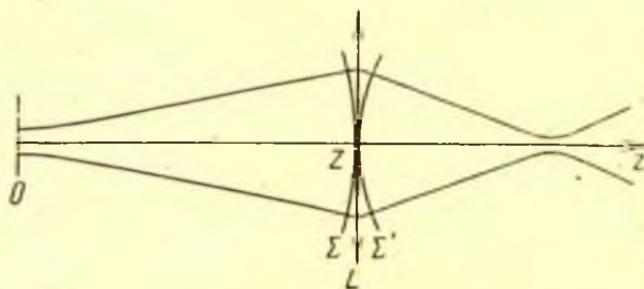
Охирги икки муносабатни солиштиришдан шу нарса кўринадики, *EE* текисликнинг $dx'dy'$ элементи чиқарадиган иккиласми түлқинларнинг a_0 амплитудаси бу текисликдаги ёруғлик тебранишларининг s_0 амплитудасига

$$a_0 = \frac{k}{2\pi} s_0 = \frac{1}{\lambda} s_0 \quad (43.9)$$

муносабат орқали боғланган. Ундан ташқари, $\pi/2$ га тенг бўлган фазалар силжишининг борлиги реал ёруғлик тўлқинлари билан Френелнинг иккиласи тўлқинлари ўртасида фазалар силжиганини билдиради. Шунинг учун $38-\S$ да вектор диаграммани кўриб чиқишида чиқарилган холосага мувофиқ равишда, иккиласи тўлқинлар манбанинг фазаларини ёруғлик тўлқинларининг фазаларидан $\frac{1}{2}\pi$ қадар ортиқ деб олиш, яъни (43.1) формуладаги косинуснинг аргументига $\frac{1}{2}\pi$ ҳад қўшиш лозим.

Дифракцион манзарани ҳисоб қилишда майдоннинг дастлабки тақсимоти сифатида EE текисликдаги тақсимот олинган эди; EE текисликда тўлқин фронти ясси бўлиб, тақсимот кенглиги минимал эди. Равшанки, майдоннинг ҳар қандай текисликдаги тақсимотини берилган (ёки дастлабки) тақсимот деб олиш мумкин, бунда бутун фазода ёруғлик тебранишларини ҳисоблаш аввалги натижаларга олиб келиши керак. Бу айтилганлардан мұхим холоса келиб чиқади: агар бирор жойда тўлқин фронти сферик бўлиб, майдон амплитудасининг тақсимоти Гаусс эгри чизиги шаклида бўлса, у ҳолда бу хоссалар бутун фазода ўзгармайди, фақат тўлқин фронтининг эгрилик радиуси ва амплитуда тақсимотининг кенглигигина ўзгаради. Бу турдаги тўлқин *Гаусс тўлқини* ёки *Гаусс дастаси* деб аталади. Жумладан, бошда дастлабки тақсимот сифатида қабул қилинган EE текисликдаги майдон EE га чапдан келадиган Гаусс тўлқини ҳисобига реал ҳосил қилиниши мумкин.

Айтиб ўтилган мuloҳазани тушунтириш учун Гаусс дастасини идеал юпқа линза воситасида қандай ўзгартиришни кўриб чиқамиз. Агар линзанинг кўндаланг ўлчамлари етарлича катта бўлсаки, Гаусс дастасининг линзада дигфрагмаланиши эътиборга олинмаса, у ҳолда линзанинг таъсири тўлқин фронтининг эгрилигини $1/f$ миқдорга ўзгартиради, бу ерда f — линзанинг фокус масофаси



9.9- расм. Гаусс дастасини идеал равиша юпқа L линзанинг ўзгартириши.

Σ, Σ' — линзада ўтишдан олдинги ва ўтганди кейинги тўлқин фронтлари.

(9.9-расм). Линза $z = Z$ текислиқда турған бўлсин. У ҳолда линзадан ўтишдан олдин Гаусс дастасининг фазаси линза текислигига

$$\omega t - k \left[Z + \frac{x^2 + y^2}{2R} \right] - \alpha$$

ифодага, линзадан ўтгандан кейин

$$\omega t - k \left[Z + \frac{x^2 + y^2}{2} \left(\frac{1}{R} - \frac{1}{f} \right) \right] - \alpha$$

ифодага тенг бўлади. Бунда амплитуда тақсимоти ўзгармайди. Бинобарин, линзадан ўтгандан кейин ҳам даста Гаусс дастаси бўлганича қолаверади, бироқ унинг тўлқин фронтининг R' эгрилик радиуси

$$\frac{1}{R'} = \frac{1}{R} - \frac{1}{f}$$

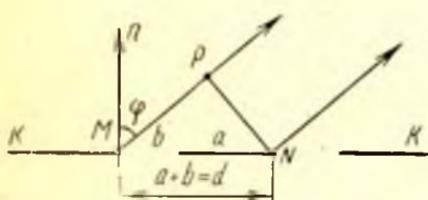
муносабатдан аниқланади. Агар линза етарлича қисқача фокусли ва $f < R$ бўлса, у ҳолда $R' < 0$ бўлади, яъни линзадан ўтгандан кейин тўлқин фронтини эгрилигининг ишораси линзадан ўтмасдан олдинги эгрилигининг ишорасидан бошқача бўлади ва Гаусс дастаси йиғилувчи тўлқин шаклида бўлади (қ. 9.9-расм).

44-§. Икки тирқишдан ҳосил бўлган дифракция

Тирқишдан ҳосил бўладиган дифракция ҳодисасини 9.2-расмда кўрсатилган схема бўйича яна кўриб чиқамиз. Дифракцион максимум ва минимумларнинг вазияти тирқишининг вазиятига боғлиқ бўлмайди, чунки максимумларнинг вазияти дифракцияланган ёруғликтининг кўпроқ қисми юрадиган йўналиш билан аниқланади. Шунинг учун тирқиши ўз-ўзига параллел кўчирганда дифракцион манзарада ҳеч қандай ўзгариш бўлмайди. Агар шаффофф бўлмаган тўсиқда бир хил иккита параллел тирқиш очилган бўлса, бу тирқишлир бир-бирининг устига тушувчи бир хил дифракцион манзаралар ҳосил қиласди, бунинг натижасида максимумлар шунга мос равища кучаяди. Бироқ ҳақиқатда манзара мураккаброқ бўлиб чиқади, чунки биринчи ва иккинчи тирқишлирдан келаётган

тўлқинларнинг ўзаро интерференциясини эътиборга олиш кепрак.

KK тўсиқда кенглиги b ва орасидаги масофа a бўлган икки тирқиш (9.10-расм) очдик, деб фарз қиласлий; тирқишлир ораси ношаффофф ва $a + b = d$. Равшанки, минимумлар аввалги жойларида бўлади, чунки тирқишлирдан ҳеч бири ёруғлик юбормайдиган йўналишларга тирқиши-



9. 10- расм. Икки параллел тирқишдан ҳосил бўлган дифракцияда бош максимумлар ва қўшимча минимумларнинг вазиятини аниқлашга доир.

лар иккита бўлганда ҳам ёруғлик тушмайди. Бироқ, ундан ташқари, икки тирқишидан тушаётган тебранишлар ўзаро ейишадиган йўналишлар ҳам бор. Бу йўналишлар, равшанки, иккала тирқишининг $\frac{1}{2}\lambda$, $\frac{3}{2}\lambda$, ... бўладиган йўналишлардир 9.10-расмдан кўринишича, бундай йўналишлар

$$MP = MN \sin \varphi = \frac{1}{2}\lambda, \frac{3}{2}\lambda, \dots,$$

яъни

$$d \sin \varphi = \frac{1}{2}\lambda, \frac{3}{2}\lambda, \frac{5}{2}\lambda, \dots \quad (44.1)$$

шартдан аниқланади. Аксинча,

$$d \sin \varphi = \lambda, 2\lambda, \dots, \quad (44.2)$$

шартдан аниқланадиган йўналишларда бир тирқишининг таъсири иккинчи тирқишининг таъсирини кучайтиради, шу туфайли бу йўналишларга бош максимумлар мос келади. Шундай қилиб, тўлик манзара қўйидаги шартлардан аниқланади:

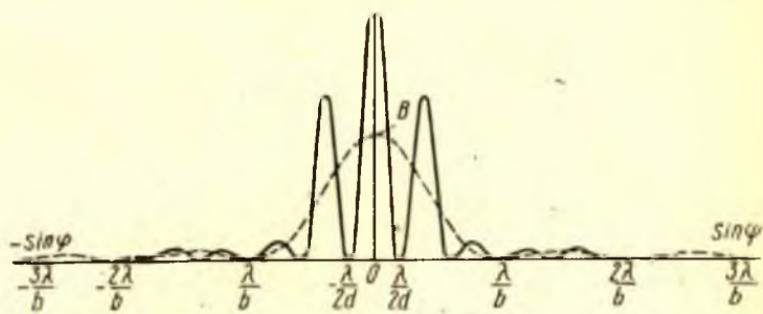
дастлабки минимумлар $b \sin \varphi = \lambda, 2\lambda, 3\lambda, \dots,$

қўшимча минимумлар $d \sin \varphi = \frac{1}{2}\lambda, \frac{3}{2}\lambda, \frac{5}{2}\lambda, \dots,$

бош максимумлар $d \sin \varphi = 0, \lambda, 2\lambda, 3\lambda, \dots,$

яъни иккита бош максимум орасида битта қўшимча минимум жойлашади. Дастлабки (бир тирқишидан ҳосил бўлган) минимумлар орасидаги масофа тирқишининг b кенглигига боғлиқ. Агар b кенглик d дан анча кичик (яъни тирқишилар бир-биридан узоқ ва тор) бўлса, у ҳолда дастлабки икки минимум орасига кўпгина янги минимум ва максимумлар жойлашиши мумкин.

9.11-расмдаги эгри чизиқ интенсивлик тақсимотини кўрсатади. Расмдаги пунктир чизиқ иккала тирқиши ўзаро когерент бўлмаган



9.11-расм. Бир-бираидан 2 масофидан жойлашган ва кенглиги b бўлган икки параллел тирқишидан ўзаро бўлгат дифракцияда интенсивлик тақсимоти.

Пунктир эгри чизиқ тирқиши когерент бўлмагат ёруғлик біләз ёритиш ҳолига тегишили, яхлат эгри чизиқ когеречиг 100% тик біләз ёртак иш тегишила. $OI = 20B$.

Ёруглик дасталари билан ёритилган ҳолда иккала тирқиши берадиган интенсивликларнинг қўшилишига мос келган бўлар эди. Яхлит эгри чизиқ эса интенсивликларнинг ҳақиқий тақсимотини тасвирлайди. Тирқишлардан ўтадиган ва бу эгри чизиқлар билан абсциссалар ўқи орасида жойлашган юзлар орқали аниқланадиган умумий ёруглик оқимлари иккала ҳолда ҳам бир хил бўлиб қолавериши керак, албатта.

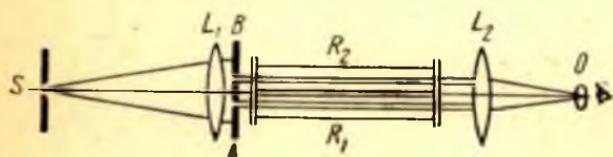
Тирқишлар орасидаги масофа ортганда алоҳида максимумлар энсизорқ бўлиб, бир-бирига яқин туради, лекин айтиб ўтилган юз ўзгармайди. Тирқиши битта бўлган ҳолда марказий максимум ён томондаги максимумлардан анча интенсивроқ бўлгани учун бир хил тирқишлар иккита бўлган ҳолда бутун ёруглик марказий максимум соҳасига, яъни $\sin \phi = \pm \lambda/b$ шарт (қ. 9.11-расм) билан аниқланадиган чегара ичига тўпланади. Шундай қилиб, асосий дифракцион манзаранинг бурчакли кенглиги $2\lambda/b$ га тенг.

45-§. Рэлей интерферометри. Юлдузларнинг бурчакли диаметрини ўлчаш

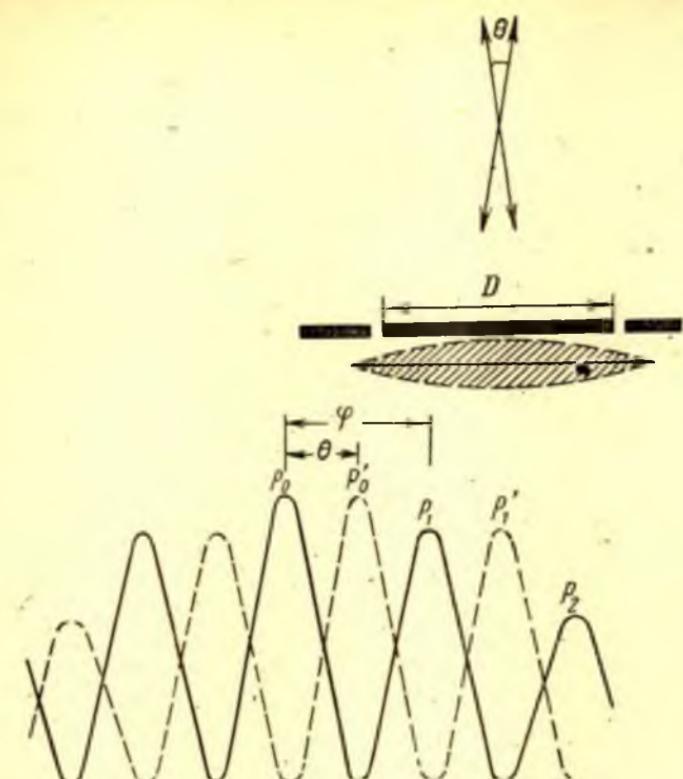
Икки тирқишдан ҳосил бўлган дифракция бизга дифракцион панжарани ўрганишга ўтишимизга ёрдам бериши билан бирга ўзининг турли хил физик ўлчашларда қўлланишлари жиҳатидан ҳам бевосита аҳамиятга эга.

Юнгнинг катта тарихий аҳамиятга эга бўлган машҳур интерференцион тажрибаси (қ. 16-§) икки тирқишдан ҳосил бўлган дифракция ҳолига мос келади. Бу ҳолдан Рэлей оддий интерференцион (ёки дифракцион) рефрактометр қуришда фойдаланган, бу рефрактометрда интерференциялашувчи икки нур ясси тўлқиннинг икки тирқишдан дифракцияланиши натижасида ҳосил бўлади. Рэлей интерферометрининг схемаси 9.12-расмда кўрсатилган. Равшан ёритилган S тирқиши L_1 объективнинг фокал текислигига жойлашган ёруглик манбаи ҳисобланади, L_1 объективни икки тирқишли AB экран тўсигб туради, экрандан кейин рефрактометрининг R_1 ва R_2 найлари туради. Иккинчи L_2 объективнинг фокал текислигига дифракцион манзара ҳосил бўлади, бу манзара кучли лупа орқали қараб кўрилади. Найлардан биттасидаги модданинг синдириш кўрсаткичи ўзгарганда манзара сурилади.

Асбобнинг асосий камчилиги шундаки, AB экрандаги тирқишлар орасидаги масофа R_1 ва R_2 найларни ўрнатиш мумкин бўладиган



9.12- расм. Рэлей интерферометрининг схемаси.



9.13- расм. Юлдузлар орасидаги бурчакли масофани ёки юлдузларнинг бурчакли диаметрини аниқлашга мүлжалланган Физо—Майкельсон методининг схемаси.

даражада катта бўлганда дифракцион манзара жуда зич жойлашган полосалар шаклида бўлади; бу полосаларни кўриш учун кўп катталаштириш ва полосалар сурилишини аниқ ўлчайдиган маҳсус мосламалар керак. Рэлейнинг ҳозирги рефрактометри жуда қулай техник асбобдир.

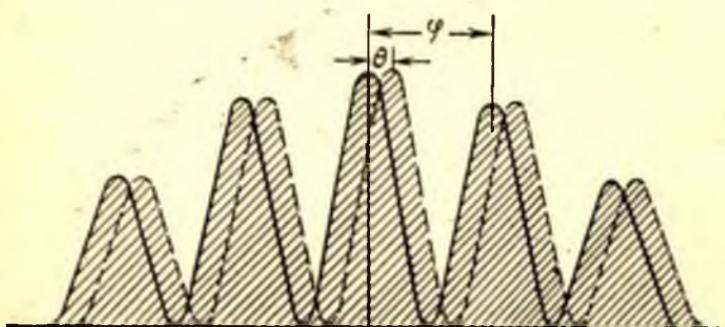
Икки тирқишидан ҳосил бўлган дифракцияни қўшалоқ юлдузлар орасидаги бурчакли масофани ёки жуда узоқдаги юлдузларнинг бурчакли диаметрини аниқлаш тўғрисидаги муҳим астрономик масалани ҳал қилишга татбиқ этиш зўр қизиқиш уйғотади. Бундай ўлчаш принципини 1868 йилда ёки Физо ўртага ташлаган эди. 1890 йилда Майкельсон бу усулни такомиллаштириш йўлларини кўрсатиб берди, лекин 1920 йилга келибгина Майкельсонни ниг ўзи бу асбобни ясади ва баъзи юлдузларнинг диаметрини ўлчади. Бу усулнинг гоясини 9.13-расм тушунтириб беради.

Бир-бираидан θ бурчакли масофада жойлашган икки юлдуз бўлиб, бу θ бурчак шунчалик кичик бўлсинки, бу юлдузларнинг тасвирини телескопнинг фокал текислигига ажратиб бўлмасин. Агар

телескопнинг объективи бир-бираидан D масофада турган икки тирқиши бўлган тўсиқ билан бекитилган бўлса, у ҳолда ҳар бир юлдуздан майда равшан полосалар тарзидаги дифракцион манзара ҳосил бўлади.

Икки манбадан ҳосил бўлган полосалар системаси бир-бираига нисбатан θ бурчакли масофага силжиган. Марказий P_0 полоса ўзининг системасидаги энг яқин P_1 полосага нисбатан ϕ бурчакли масофага силжиган, бу бурчакли масофа $D \sin \phi = \lambda$ ёки $\phi = \lambda/D$ шартлардан аниқланади. Тирқишилар орасидаги D масофани ўзгартириб, ϕ бурчакни ўзгартириш мумкин. $\phi = 2\theta$ бўлганда, яъни бир системага қарашли интерференцион полосаларнинг максимумлари бошқа системанинг минимумларига тўғри келганда бу полосалар ёмон кўринади: полосалар йўқолади. Масофа янада ўзгарганда полосалар яна яхши кўринади. Шундай қилиб, ўлчаш ишлари кўринувчаникнинг биринчи ёмонлашувига мос келадиган D_0 масофани аниқлашга келтирилади. Берилган λ тўлқин узунлиги учун изланадиган бурчакли масофа $\theta = \lambda/2D_0$.

Агар биз икки манба (қўшалоқ юлдуз) ўрнига бурчакли диаметри θ бўлган манбага эга бўлсак, бу манба 9.14-расмда тасвирланган интерференцион манзара ҳосил қиласди; бу ерда кўринадиган полоса штрихлаб қўйилган, манбанинг четларидан ҳосил бўладиган полосалар пунктир ва яхлит чизиқлар билан белгиланган; штрихланган соҳа полосаларнинг кўриниши тўғрисида тахминий тасаввур беради. Полосаларнинг даври аввалгича бўлади, бироқ манбанинг бурчакли ўлчами ортгани сари полосаларнинг кўринувчалиги камаяди. D масофанинг $\phi = \theta$, яъни $\theta = \lambda/D$ бўладиган қийматида полосалар кўринмай қолиши керак. Шундай қилиб, бу метод ёргулар манбанинг бурчакли диаметрини аниқлашга ҳам имкон беради (41-§ га солиштиринг).



9.14-расм. Юлдузлар диаметрини аниқлаш методига доир.

Бурчакли диаметри θ бўлган мағсадан ҳосил бўлган интерференцион манзаранинг схемати к тасвири. $\phi = \lambda/D$ бурчак тирқишилар орасидаги масофа билан аниқланади.

Охирги хulosса фазовий когерентлик даражасининг 22-§ да бажарилган ҳисобларидан ҳам бевосита келиб чиқади. Юнг тажрибасидаги интерференцион полосалар кўринувчанлиги D масофада жойлашган тирқишилар текислигидаги тебранишлар когерентлининг даражасига teng (Майкельсон методи Юнг тажрибасининг бир туридир). (22.24) муносабатга асосан, $\theta = \lambda/D$ бўлганда (белгиларнинг ўзгартирилгани эътиборга олинган) когерентлик дарожаси нолга айланади, бу хulosса эса олдинги хulosага мос келади.

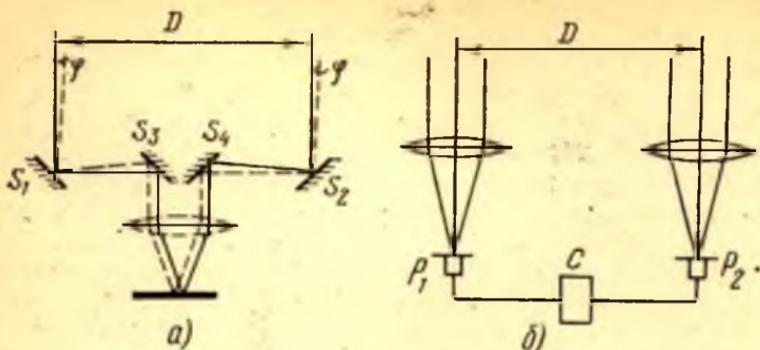
1920 йилнинг бошида Майкельсон қўшалоқ Қапелла юлдузининг компонентлари орасидаги бурчакли масофани ўша усул билан ўлчади, бу бурчак $0,042''$ га teng бўлиб чиқди. Юлдузларнинг орбитада бир-бирига нисбатан қиласидаги ҳаракатини ҳам бу асбоб билан кузатиб бориш мумкин эди, чунки юлдузларнинг вазиятига қараб объективдаги тирқишилар ҳам бир-бирига нисбатан маълум вазиятда туриши керак эди.

1920 йилнинг декабрида Майкельсон гигант юлдузлар туркумига қарашли Бетельгейзе юлдузининг диаметрини ўлчади. Бетельгейзенинг бурчакли диаметри $0,047''$ га teng бўлиб чиқди. Юлдузгача бўлган масофани билган ҳолда (унинг юлдуз параллакси $0,03$ дан ортмайди) Бетельгейзенинг чизиқли диаметрини ҳисоблаб чиқариш мумкин; бу диаметр $3,9 \cdot 10^8$ км экан, яъни Ер орбитасининг диаметридан ($3 \cdot 10^8$ км дан) ортиқ. Қиёслаш учун Қуёш диаметри $1,4 \cdot 10^6$ км эканини эслатиб ўтамиш. Майкельсон методининг назариясидан кўринишича, объективдаги тирқишилар орасидаги масофа қанча катта бўлса, методнинг сезгирилиги шунча юқори бўлади. Ўша вақтда бор бўлган энг катта рефлекторнинг диаметри атиги 5 м эди, шунинг учун Майкельсон дасталар орасидаги масофани орттириш усулини ўйлаб топди, бунда у тирқишилар ўрнига $S_1 S_3 S_4 S_2$ кўзгулар системасидан фойдаланди; кўзгуларнинг таъсири 9.15-а расмдан тушунарли бўлади.

Гарчи интерференцион манзаранинг даври S_3 ва S_4 кўзгулар орасидаги масофага боғлиқ бўлса-да, полосаларнинг кўринувчанлиги S_1 ва S_2 кўзгулардаги тебранишларнинг когерентлиги дарожаси орқали аниқланади.

Майкельсон аппаратидаги D масофа ролини ўйновчи $S_1 S_2$ масофани 6 м га етказиши мумкин. D ни орттиришнинг бу foяси жақадар оддий бўлишига қарамай, уни амалга ошириш ниҳоятда қийин, чунки кўзгулар орасидаги $S_1 S_2$ масофа ўзгариб турадиган бўлиши, ўлчаш вақтида эса уларнинг вазияти тўлқин узунлигигача аниқликда қатъий ўзгармас бўлиши керак. Ҳозирги вақтда бу D масофани 18 м га етказишига ва, демак, бурчакларни секунднинг мингдан бир улушигача аниқликда ўлчашга имкон берадиган Майкельсон аппарати ясалган. Майкельсон аппаратига якка юлдуздан тушган интерференцион манзара 9.16-расмда кўрсатилган.

Стабил интерференцион манзара ҳосил қилишни қийинлашти-



9.15-расм. Юлдузлар диаметрини ўлчашга бағишиланган тажрибалар. Майкельсон тәклиф этгандык схемаси (а), Браун ва Твисс тәклиф этгандык схемаси (б).

радиган бу жиҳатлар Браун ва Твисс (1958 й.) тәклиф этгандык методда унча аҳамиятсиз бўлиб қолади; бу методдинг схемаси Майкельсон тажрибасининг схемасига яқин.

Методдинг тоғаси 9.15-б расмдаги схемада тушунтирилади. Айни бир юлдузнинг бир-биридан D масофада турган икки тасвиридан чиқаётган нурларни иккита P_1 ва P_2 фотокўпайтиргич қайд қилаади. Кучайтирилган фототоклар кўпайтирилади ва катта вақт ичида ги ўртача қиймати C қурилмада (корреляторда) топилади. Фототоклар интенсивликларга пропорционал бўлгани учун ўлчанадиган миқдор (у G_{12} билан белгиланади) юлдузнинг икки тасвиридаги интенсивлик флюктуацияларининг корреляция даражасини характерлайди (22-§ га солиштиринг). Синчиклаб ўтказилган анализ шуни кўрсатадики, $G_{12} \sim 1 + \gamma_{12}^2$, яъни G_{12} миқдор,



9.16-расм. Якка юлдузнинг Майкельсон аппаратидаги тасвири.

Параллел қора чизиклар икки кўзгудан қайтган ёруғлик дасталари интерференциясининг натижасидир. Бу чизиклар юлдузнинг телескоп объективидаги дифракцион тасвирини кесиб ўтади; телескоп объективи D экран билан тўсилган (К. 9.13-расм). S_1 ва S_2 кўзгулар керагича қилиб узоқлаштирилганда интерференцион полосалар йўқолиб, юлдузнинг дифракцион тасвиригина колади.

худди γ_{12} когерентлик даражаси каби, $D \theta/\lambda$ комбинацияга боғлиқ бўлиб, D масофа ортгани сари камаяди. Шундай қилиб, юлдузнинг тасвиirlари орасидаги D масофанинг қиймати турлича бўлганда G_{12} ни ўлчаш юлдузларнинг θ бурчакли ўлчамларини топишга имкон беради.

Браун ва Твисс методининг Майкельсон ишлатган интерференцион методдан муҳим жиҳати шундаки, бу методда ёруғлик қабул қилгичларнинг кўчишидаги кичикроқ хатолар ва атмосферанинг стабил бўлмаслиги ўлчаш натижаларига кўп таъсир қилмайди. Бу ҳол D масофаси 180 м га етадиган асбоб қуришга имкон берди, бу асбоб юлдузларнинг бурчакли диаметрларини 0,0005' гача аниқлика ўлчайди.

Юлдузлар диаметрини ўлчаш принципи микроскопда қаралганда ўлчамларини бевосита пайқаб бўлмайдиган субмикроскопик зарраларни ўлчашга татбиқ этилди (Зигмонди). Бу ҳолда ҳам кузатилаётган заррадан микроскопнинг объективига келётган нурлар дастасини кесадиган икки тирқишли диафрагма кўриш майдонида дифракцион манзара ҳосил қиласди, оқибатда зарралар тирқишларни туташтирувчи чизиққа параллел бўлган ва устига максимумлар тушган ёруғ полосалар кўринишида тасвирланади. Тирқишларни бир-биридан узоқлаштириб, дифракцион максимумларни йўқотамиз ва шундай қилиб зарранинг D чизиққа параллел йўналишдаги диаметрини аниқлаймиз. Диафрагмани буриб, зарранинг бошқа йўналишлардаги ўлчамларини топиш мумкин.

46-§. Дифракцион панжара

Икки тирқишдан ҳосил бўлган дифракцияда дифракцион максимумлар битта тирқишдан ҳосил бўлган максимумларга қараганда торроқ бўлар экан. Агар тирқишлар сонини янада кўпайтирасак, бу ҳодиса янада яққол кўринади.

44-§ даги мулоҳазаларни такрорлаб, тирқишлар учта бўлганда ҳар икки бош максимум ($d \sin \phi = 0, \lambda, 2\lambda, \dots$) орасида иккита қўшимча-минимум ($d \sin \phi = \frac{1}{3}\lambda$ ва $\frac{2}{3}\lambda$, $\frac{4}{3}\lambda$ ва $\frac{5}{3}\lambda$ ва ҳоказо) жойлашишини, тирқишлар тўртта бўлганда ҳар икки бош максимум орасида учта қўшимча минимум жойлашишини кўрамиз ва ҳоказо.

Орасидаги масофа a ва кенглиги b бўлган N та тирқиши бўлган умумий ҳолда манзара қўйидагича бўлади (панжаранинг даври $d = a + b$):

$$\begin{array}{lll} \text{дастлабки минимумлар } b \sin \phi = & \lambda, & 2\lambda, \\ \text{бош максимумлар } d \sin \phi = 0 & \lambda, & 2\lambda, \\ \text{қўшимча минимумлар } d \sin \phi = \lambda/N, 2\lambda/N, \dots, (N-1)\lambda/N, (N+1)\lambda/N, \dots, \end{array}$$

яъни иккита бош максимум орасига ($N - 1$) дона қўшимча минимум жойлашадики, буларнинг орасига эса иккиласми максимумлар тушади.

Албатта, тирқишлар сони кўпайиши билан бош максимумларнинг интенсивлиги ортади, чунки панжара ўтказадиган ёруғлик миқдори ортади. Тирқишлар кўп бўлганда киритиладиган энг муҳим ўзгариш ёйилган максимумларнинг энсиз аниқ максимумларга айланишидан иборат, бу максимумлар бир-биридан ҳақиқатда қо-

ронғи оралықтар билан ажралиб туради, чунки иккіламчи максимумлар жуда заифдир; кузатилған иккіламчи максимумларнинг эң күчлісі бош максимумнинг 5% идан ортмайды (қ. 75-машқ). Максимумларнинг аниқ бўлиши бир-бирига яқин тўлқин узунликларини ишончли равишда фарқ қилишга имкон беради, бу тўлқинларга тегишли бош максимумлар бир-бирини қисман қопламайды; тирқиши битта ёки унча кўп бўлмаган ҳолдаги ёйилган бош максимумлар бир-бирини қисман қоплайди.

Кўп нурларнинг интерференцияси натижасида максимумдан қўшни минимумга ўтиш жойи кескин (ϕ йўналишнинг оз ўзгариши) бўлишини 9.1-расмдаги диаграммалар аёний қилиб тушунтиради. Қўшилаётган барча N нурнинг фазаси бир хил бўлганда натижаловчи тебранишнинг $s = Na$ амплитудасига мос келган максимум ҳосил бўлади, бу ерда N — интерференциялашувчи нурларнинг сони, a — улардан ҳар бирининг амплитудаси. Минимум ҳосил қилиш учун (қ. 9.1-в расм) охирги нурнинг фазаси биринчи нурнинг фазасидан 2π га фарқ қилиши зарур. Бинобарин, нурлар сони N та бўлганда икки қўшни нур фазаларининг фарқи $2\pi/N$ га (йўл айирмасининг фарқи λ/N га) тенг бўлиши керак, яъни N қанча катта бўлса, бу фарқ шунча кичик бўлиши керак.

Шундай қилиб, йўл фарқи $d \sin \phi = m\lambda$ (бунда $m = 0, \pm 1, \pm 2, \dots$) бўлишига мос келган ҳар икки бош максимум орасида ($N, -1$) донадан қўшимча минимумлар ётади, бу минимумлар $d \sin \phi = m\lambda + p\lambda/N$ йўл фарқи билан аниқланади, бунда p сон 1 дан ($N - 1$) гача бўлган бутун қийматларни қабул қиласи (қ. 75-машқ). Бош максимум билан қўшни минимум орасидаги бурчакли масофа йўл фарқи λ/N қадар ортиши керак, деган шартдан аниқланади, яъни $\Delta(d \sin \phi) = \lambda/N$ ёки $d \cos \phi \Delta \phi = \lambda/N$, бундан $\Delta \phi = -\lambda/N d \cos \phi$. Дифракция бурчаги унча катта бўлмагандаги ($\cos \phi \approx 1$) дифракция тартиблари унча катта бўлмайди (m унча катта! эмас); бу ҳолда бош максимумларнинг кескинлиги спектрнинг тартибига боғлиқ бўлмай, $\Delta \phi = \lambda/N d$ бўлади. Бу формуладан кўринишича, Nd қанча катта бўлса, яъни панжаранинг умумий кенглиги қанча катта бўлса, бош максимумларнинг кескинлиги шунчалик катта бўлади. Панжаранинг d даври тайинли қийматга эга бўлганда штрихларнинг N сони ортиши билан бош максимумларнинг кескинлиги ортади ($\Delta \phi$ камаяди).

N ортган сари бош максимумлар кенглигининг камайиши (уларнинг кескинлиги ортиши) 9.17-расмдан яққол кўринади. Яхши панжараларда N сон 10^6 га етади, шу туфайли бундай панжара тасвирлайдиган спектр жуда кескин чизиқлардан иборат бўлади, лекин бу ҳолда манба берадиган нур етарлича монокроматик бўлиши керак.

Тайинли бир λ тўлқин узунлигига тегишли бош максимумлар орасидаги масофа панжаранинг d даври билан аниқланади, алоҳида максимумлар орасидаги интенсивлик тақсимоти эса b билан

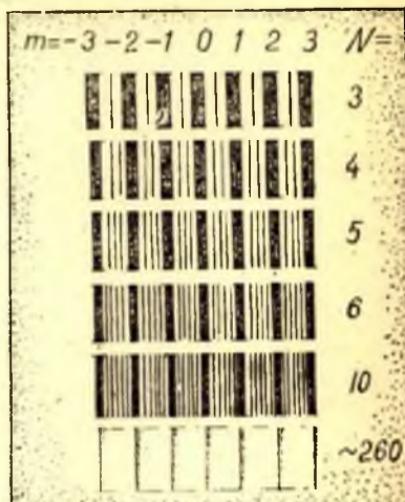
d орасидаги муносабатга боғлиқ, b билан d ўлчовдош бўлганда баъзи бош максимумлар бўлмайди. Масалан, $d = 2b$ бўлганда барча жуфт максимумлар йўқолади, лекин тоқ максимумлар мос ҳолда кучаяди. $d = 3b$ бўлганда ҳар бир учинчи максимум йўқолади ва ҳоказо.

Дифракцияланган тўлқинлар амплитудасининг тақсими билан ϕ бурчак орасидаги муносабатни ифодаловчи формула қўйидагичадир*:

$$A = A_0 \frac{\sin \alpha \sin N\beta}{\alpha \sin \beta}, \quad (46.1)$$

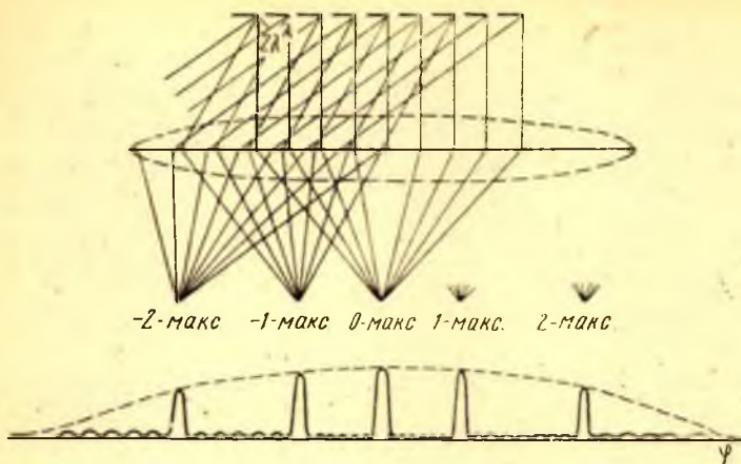
бу ерда N — тирқишилар сони, $\alpha = (\pi b/\lambda) \sin \phi$, $\beta = (\pi d/\lambda) \sin \phi$, A_0 — бирламчи $\phi = 0$ дастга йўналишида бир тирқиш туфайли ҳосил бўлган амплитуда. Агар айrim тирқишиларнинг таъсирини ҳосил бўладиган фазалар фарқини ҳисобга олган ҳолда қўшиб чиқсан, (46.1) формула осонгина топилади (қ. 74-машқ). $A_0 \frac{\sin \alpha}{\alpha}$ кўпайтувчи битта тирқишининг таъсирини, $\sin N\beta / \sin \beta$ кўпайтувчи эса N та тирқиш орқали тарқалаётган тўлқинлар интерференциясини ифодалайди. Бош максимумларнинг $d \sin \phi = m\lambda$ шартдан аниқланаидиган вазияти $\frac{\sin N\beta}{\sin \beta}$ кўпайтувчининг қийматлари максимал бўлишига мос келади, бу ҳолда $\frac{\sin N\beta}{\sin \beta}$ кўпайтувчи N га айланади (қ. 75-машқ).

Шундай қилиб, бош максимумлардаги амплитуда ва интенсивлик тегишли йўналишда битта тирқиш берадиган амплитудадан N марта, интенсивликдан N^2 марта ортиқ бўлади. Агар когерент бўлмаган равишида ёритилган N тирқишдан ўтган тўлқинлар интенференциялашса эди, у ҳолда интенсивлик N марта гина ортган бўлар эди, яъни панжара туфайли ҳосил бўлган когерент дасталар интенференциялашган ҳолдагидан N марта кичик бўлар эди. Ундан ташқари, панжара ишлатилган ҳолда айrim равшан бош максимумлар қора соҳалар билан ажратилган, когерент бўлмаган равишида ёритилган N та тирқиш ҳолида битта тирқишдан ҳосил бўлган



9.17-расм. Дифракцион спектр харакетининг тирқишиларнинг N сонига боғлиқ равишида ўзгариши (негатив).

* $a, b \gg \lambda$ деб, яъни Френель — Қирхгоф методини қўллаш шартларига риоя қилинган (қ. 39-§) деб фараз қиласиз.



9.18-расм. Дифракцион паржара назариясига доир.

Тирқишили панжарада босш максимумларнинг ғазияти ва энергияянинг турли тартиблар бўйича тақсимисти. Пунктир эгри чизик битта тирқишдан ҳосил бўлган дифракция туфайли юз берган тақсимотни ифодаловчи $f(\alpha)$ кўпайтuvчининг ўзгаришини кўрсатади. Агар $b \gg \lambda$ бўлса, $f(\alpha) = \sin \alpha / \alpha$ бўлади. Акс ҳолда $f(\alpha)$ бироз бешкacha фунция бўлиб қолади (к. 39-ғ охири). Тирқишилар сонин N катта бўлганда босш максимумларнинг баландлиги пунктир эгри чизик кўрсатгандан анча ортиқ бўлади.

қиёсан энлироқ дифракцион манзара N марта устма-уст тушган бўлар эди (9.11-расмдаги пункттир эгри чизик билан солиширинг, $N=2$). (46.1) формуланинг кўрсатишича, амплитуда тақсимоти формуласидаги $A_0 \frac{\sin \alpha}{\alpha}$ кўпайтuvчи битта тирқишдан ҳосил бўлган амплитуда тақсимотини ифодалайди. Бинобарин, панжарадан ҳосил бўлган дифракцияда, худди икки тирқишдан ҳосил бўлган дифракциядаги каби, ёруғликнинг деярли ҳаммаси битта тирқишдан ҳосил бўлган марказий максимум соҳасига тўпланади. Тирқишининг b кенглиги одатда жуда кичик бўлгани учун, бурчакли кенглиги $2\lambda/b$ га teng бўлган бу марказий максимум анча кенгdir ва бунинг устига панжаранинг бир неча тартибга мос келадиган бир неча босш максимумлари жойлашади (9.18-расм).

9.18-расмда горизонтал ўққа ϕ дифракция бурчагининг қийматлари қўйилган бўлиб, бунда босш максимумларнинг эквидистант эмаслиги кўриниб турибди. Баъзан, масалан, назарий муҳокамада эркли ўзгарувчи сифатида $\sin \phi$ ни олиш қулай. Бу ҳолда босш максимумлар эквидистант бўлади. $[(\sin N\beta)/N \sin \beta]^2$ (9.19-а расм), $[(\sin \alpha)/\alpha]^2$ (9.19-б расм) функцияларнинг ва улар кўпайтmasининг (9.19-в расм) графикларини кўрсатдик.

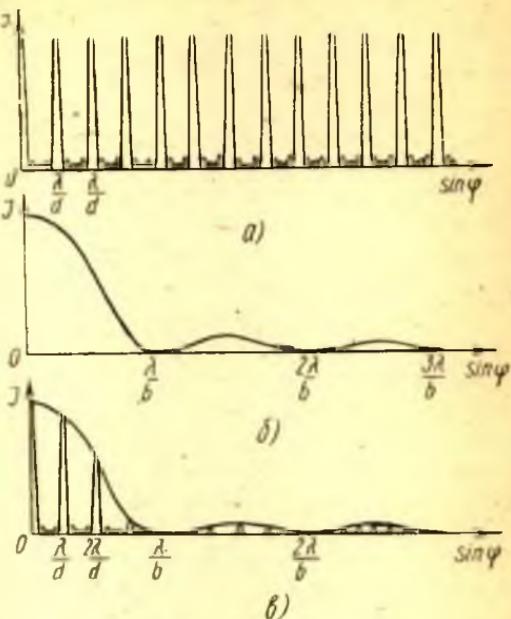
Интенсивликнинг босш максимумлар бўйича тақсимотини (46.1) формуладан аниқлаш қийин эмас. Ҳақиқатан ҳам, $d \sin \phi = m\lambda$

муносабатдан $\sin \phi$ нинг m -максимумга (бош максимумга) томон йўналишга мос келган қийматини топиб, уни (46.1) формулага қўя-
миз ва квадратга кўтара-
миз: у ҳолда

$$I_m \approx A^2 = \frac{A_0^2 N^2 d^2 \sin^2(\pi b m/d)}{\pi^2 m^2 b^2} = \\ = \frac{A_0^2 N^2 d^2}{\pi^2 m^2 b^2} \sin^2 \frac{\pi b m}{d}, \quad (46.2)$$

бунда $b < d$. b ва d ўлчов-
дош бўлганда $\sin(\pi b m/d)$
миқдор m нинг бирор қий-
матларида ноль орқали ўта-
ди. Тегишли тартибли
спектрлар бўлмайди.

b билан d орасидаги мун-
носабат турлича бўлган ҳоллар учун турли тартибли
максимумлардаги интен-
сивликнинг тақсимоти тўғ-
рисидаги маълумотлар қўйи-
даги жадвалда берилган:
бунда нолинчи тартибли
максимум интенсивлиги 100
деб олинган.



9.19- расм. Дифракцион панжара назариясига доир.

$a = N$ та тирқишидан ҳосил бўлган интерференцияни
тавсифловчи $[(\sin N\beta)/N \sin \beta]^2$ функциясининг графики.
 $\beta = (\pi d/\lambda) \sin \phi$; $\delta = f^2(\alpha) = [(\sin \alpha)/\alpha]^2$, $\alpha = (\pi b/\lambda) \sin \phi$, δ – a ва b графикларнинг кўпайтмаси.

	Нолинчи тартиб	Биринчи тартиб	Иккинчи тартиб	Учинчи тартиб	Тўртинчи тартиб
$d = 2b$	100	40	0	4,5	0
$d = 3b$	100	67,5	17	0	4,2

Бош максимумларнинг вазиятини дифракцион панжарарадаги ҳо-
дисаларни элементар равишда кўриш чиқиши орқали топиш мумкин;
тирқиши битта бўлган ҳолда ҳам (қ. 39-ғ) мана шундай қилинган
эди. Бош максимумлар вазияти аниқланадиган $d \sin \phi = m\lambda$ шартни
(бунда $m = 0, 1, 2, \dots$) 9.18-расмга қараб келтириб чиқариш мум-
кин.

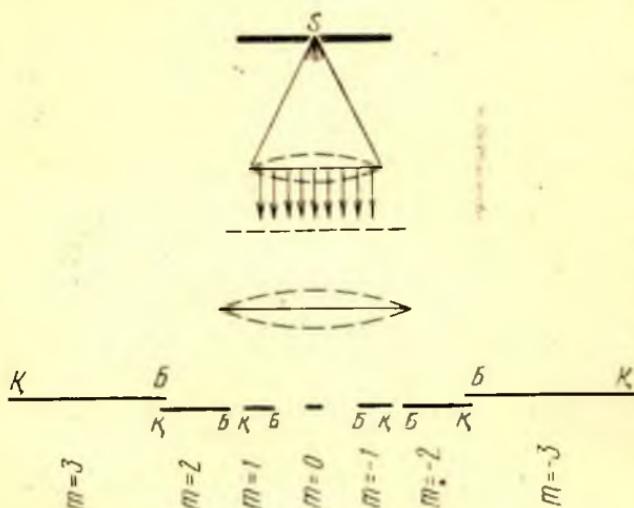
Бироқ бу элементар муҳокама дифракцион манзарарадаги энергия
тақсимотига тегишли зарур маълумотларни беролмайди, жумладан
панжара штрихларининг роли тўғрисидаги муҳим масалани жавоб-

сиз қолдиради. Шуниси борки, батызи масалалар учун бу мұхокама жуда етарлидир. Масалан, $d \sin \phi = m\lambda$ шартдан тартиби d/λ дан юқори бүлгін спектрлар бўлиши мумкин эмас, деган холоса чиқади (бунинг физик маъноси тўғрисида 77- машққа қаранг).

Дифракцион панжара таъсирининг мұхокамаси шуни күрсатадики, тирқишлиар сони кўп бўлгандан панжара орқали ўтган ёруғлик экраннинг кескин белгиланган айрим қисмларига тўпланади. Бу қисмларда максимумларнинг $d \sin \phi = m\lambda$ формуладан аниқланадиган вазияти λ тўлқин узунлигига боғлиқ. Бошқача айтганда, дифракцион панжара спектрал асбобдир.

λ тўлқин узунлиги қанча кичик бўлса, максимумнинг вазияти Φ бурчакнинг шунча кичик қийматига мос келади. Шундай қилиб, оқ ёруғлик спектр бўлиб шундай ёйиладики, унинг ички чети (ўртаси) бинафша рангга, ташқи чети (иккинчи учи) қизилга бўялади (9.20- расм). $m=0$ қиймат λ нинг ҳамма қийматларида $\Phi=0$ йўналишидаги максимумларни аниқлайди. Бинобарин, ҳамма тўлқин узунлигидаги нурлар бу йўналишда (бирламчи даста йўналишида) тўпланади, яъни нолинчи спектр манбанинг оқ тасвиридир.

Биринчи, иккинчи ва ҳоказо тартибли спектрлар нолинчи тартибли спектрдан икки томонда жойлашади. Спектрларнинг тартиби ўсган сари спектрларнинг тегишли чизиқлари орасидаги масофа ортади. Анализ қилинаётган ёруғлик спектрининг бир жинслилигига қараб, яъни ёруғликнинг четки тўлқин узунликларининг фарқига қараб, юқори тартибли спектрлар устма-уст. туша бошлайди. Масалан, Қуёш ёруғлигининг (ҳатто унинг нурининг кўзга кўринадиган



9. 20- расм. Оқ ёруғликни дифракцион панжаранинг ёйиши.

Иккинчи тартибли спектрининг қизил четини учинчи тартибли спектрининг бинафша чети қисман босади.

қисмининг) иккинчи ва учинчи тартибли спектрлари бир-бирини қисман қоплади (қ. 82-машқ). Даври кичик бўлган панжаралар ишлатиб ва юқори тартибли спектрлардан фойдаланиб, биз дифракция бурчакларини анча катта қилишимиз ва шу тариқа тўлқинлар узунлигини жуда аниқ ўлчашимиз мумкин. Ангстрем (1868 й.) ва айниқса Роулэндинг (1888 й.) бу соҳада ўтказган ўлчаш ишлари натижасида Қуёш спектрининг ажойиб атласлари тузилди, бу спектрларда Фраунгофер чизиқларининг вазияти олтинчи ўнли хонагача аниқликда ўлчанган.

Замонавий панжаралар жуда муқаммал даражада ясалган бўлишига қарамай, бутун панжара давомида қатъий бир хил бўлган давр арзимаган даражада бўлса ҳам бир оз бузилади; бунинг назариясини муҳокама қилишда биз панжаранинг даври бутун панжара бўйлаб бир хил бўлади, деб фарз қилган эдик. Бунинг оқибатида интенсивликнинг бош максимумлар бўйича тақсимоти (46.2) формуладагидан бошқачароқ бўлади.

Бунинг устига юқорида айтиб ўтилган камчиликлар оқибатида одатда унча кучли бўлмаган қўшимча максимумлар юзага келади (булар русчада «дух»лар деб юритилади). Духларнинг (қўшимча максимумларнинг) юзага келиши кўпинча спектрни дифракцион панжара воситасида анализ қилишда хатога сабаб бўлади, чунки духга тегишли максимумни анализ қилинаётган спектрда ҳақиқатда бўлмаган бирор қўшимча спектрал чизиқ деб ўйлаб қолиш мумкин.

47-§. Нурларнинг панжарага қия тушиши

Агар ясси тўлқин панжарага θ бурчак ҳосил қилиб тушса (9.21-расм), у ҳолда бош максимумларга қаратилган йўналишларни ҳисоблаш учун юқоридагида иш кўриш мумкин.

Иккита мос тўлқин учун тўлиқ йўл фарқи қуйидагига тенг:

$$AC - DB = d \sin \theta - d \sin \varphi.$$

Бош максимумлар ҳосил бўлишининг шарти

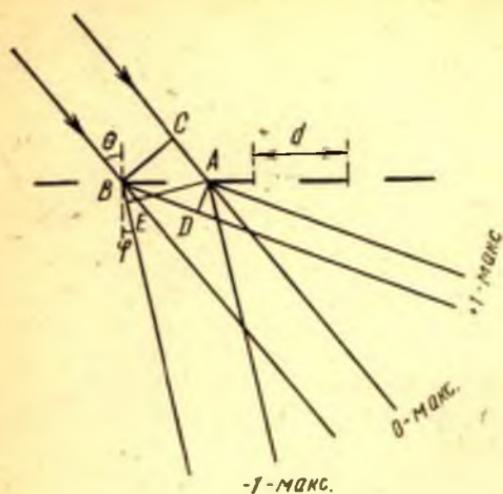
$$d(\sin \theta - \sin \varphi_m) = m\lambda \quad (47.1)$$

кўринишда бўлади, бу ерда φ_m — m -таргибли бош максимумга томон йўналишлар, $m = 0, \pm 1, \pm 2 \dots$. Бу шартни ўзгартирамиз:

$$2d \cos^{1/2}(\varphi_m + \theta) \sin^{1/2}(\theta - \varphi_m) = m\lambda.$$

Агар панжара анча йирик бўлса, яъни унинг d даври λ дан анча катта бўлса, у ҳолда дифракция бурчаклари кичик бўлади ва φ_m бурчак θ дан жуда оз фарқ қиласди. Бу ҳолда

$$\frac{1}{2}(\varphi_m + \theta) \approx \theta \text{ ва } \sin^{\frac{1}{2}}(\theta - \varphi_m) \approx \frac{1}{2}(\theta - \varphi_m)$$



9.21-расм. Параллел дас-
танинг дифракцион пан-
жарага қия тушиши.

деб фараз қилишимиз мүмкін. Нижоят, бсш максимум ҳосил бўлиш шарти

$$d \cos \theta (\theta - \varphi_m) = m\lambda \quad (47.2)$$

кўринишга келади. Бу формулани тўлқин фронти панжарага нормал тушган ҳолдаги $d \sin \varphi_m = m\lambda$ ёки $d\varphi_m = m\lambda$ (φ_m бурчак жуда кичик бўлган ҳолда) формула билан солишитирамиз. Бундан шу нарса кўринадики, нолинчи максимумга томон йўналиш билан нолинчидан бошқа максимумларга томон йўналишлар орасидаги ($\theta - \varphi_m$) бурчак тўлқин фронти нормал тушган ҳолдагидек бўлади, бироқ *панжаранинг даври камайиб*, $d \cos \theta$ га тенг бўлиб қолган бўлади.

Агар θ бурчак $\frac{\pi}{2}$ га яқин бўлса, у ҳолда давр сезиларли камайган бўлар эди. Шундай қилиб, биз йирик панжарага (даври λ дан анча катта бўлган панжарага) ёруғликни 90° га яқин бурчак остида туширганимизда аниқ дифракцион манзара кузатамиз. Масалан, юзи ўйилган (кертиб даражаланган) миллиметрли чизгичга ёруғлик жуда қия тушган ҳолда чизгич кўзга кўринадиган ёруғликда дифракциян спектрлар кўришга имкон беради.

Айтиб ўтилган бу жиҳат Рентген нурларининг дифракциясини тадқиқ этишда қўлланиладиган бўлди. Рентген нурларининг тўлқин узунлиги кўзга кўринадиган ёруғлик тўлқинининг узунлигидан минг марта кичик бўлгани учун сунъий равишда ясалган ҳамма панжаралар Рентген нурлари учун йириклик қиласи ($d/\lambda \sim 1000$).

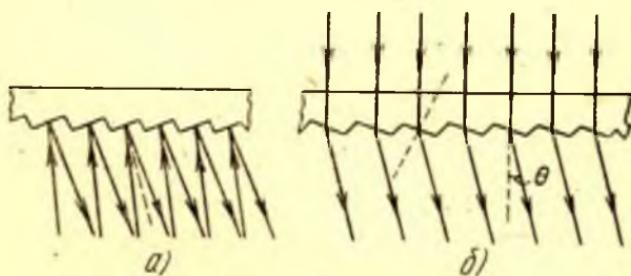
Нурларни жуда ҳам қия қилиб тушириб, қиёсан йирик панжара воситасида ҳам Рентген нурларининг аниқ дифракциясини ҳосил қилиш мүмкін бўлди ($d \approx 0,02$ мм, Комптон ва Дьюэн, 1925 й.).

Кейинчалик бу метод билан жуда ажойиб дифракцион спектрлар ҳосил қилинди ва Рентген нурларининг тўлқин узунликлари жуда аниқ ўлчанди. Бу ўлчашиб усули ҳозирги вақтда энг мукаммал ҳисобланади (118-§ га солиштиринг).

48-§. Фазали панжаралар

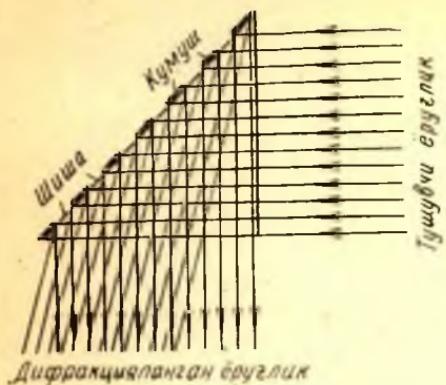
Энергиянинг турли тартибли спектрлар бўйича тақсимоти (к. 46-§) шуни кўрсатадики, энергиянинг анчагина қисми нолинчи тартибли спектрда тўпланган бўлади: юқори тартибли спектрларга ўтилгани сари энергия тез камайиб кетади. Бундай дифракцион панжаралари бўлган спектрал асбобларнинг ёритиш кучи кичи к бўлар эди. Панжаралар амалий жиҳатдан такомиллаштирилди; буни Рэлей айтган бўлиб, Буд амалга ошириди: панжаранинг ҳар бир штрихи ичидаги қўшимча йўл фарқи ҳосил қилиш орқали энергиянинг спектрлар бўйича тақсимоти ўзгартирилди. Бу мақсадда панжара шундай тарашланадики, ҳар бир ариқча маълум бир профилга эга бўлади, шу туфайли ёруғлик қайтганда (ёки ўтганда) ариқчанинг бир четидан иккинчи четигача қўшимча йўл фарқи юзага келади (9.22-расм). Ариқчанинг профилини тегишлича қилиб танлаб олиш йўли билан энергияни бирор тартибли спектрга тўплашга, қолган спектрларни, жумладан, энг равшан бўлган нолинчи тартибли спектрни ҳам заифлаштиришга имконият яратилади. Бу типдаги панжаралар дифракцион спектрографларни ёритиш кучи жиҳатидан одатдаги призматик спектрографлардан устун турадиган асбобга айлантириди.

9.22-расмда тасвирланган панжаралар аслида *фазали* панжаралар бўлиб, уларнинг айрим элементлари тўлқиннинг амплитудасига таъсир этувчи қайтарувчи ёки ўтказувчи қобилиятининг турличи бўлиши билан эмас, балки тўлқиннинг фазасини ўзгартириш қобилияти билан фарқ қиласи.



9.22-расм. Турли хил тартибли айрим спектрларда энергия концентрациялаш учун маҳсус профилли қилиб ишланган фазали панжаралар.

a — қайтарувчи панжара; *b* — ўтказувчи панжара.



9.23-расм. Шиша ва кумушдан тұла ички қайтишда фазанинг турлича үзгаришидан фойдаланадынан фазали қайтарувчи панжара.

(ағдарма призма) нинг гипотенуздан ўтган ёғига кумуш полосалари ёпиширилган бўлиб, бу полосалар орасида шиша полосалари туради. Ёруғлик шиша томондан тушганда (9.23-расм) бирор полосалардан қайтган ёруғлик интенсивлиги ҳақиқатда бир хил бўлади (тұла ички қайтиш), лекин фазалари фарқ қилиб, дифракцион манзара ҳосил бўлади.

Албатта, амплитуда-фазали панжаралар, яъни тўлкиннинг амплитудасига ҳам, фазасига ҳам таъсир кўрсатадиган панжаралар бўлиши мумкин. Бундай панжараларнинг умумий назарияси 45-§ да кўриб чиқилган назариянинг тақрорланишидан иборат. Фақат анчагина энлик бўлган битта тирқищдан ҳиссил бўлган дифракцияда амплитуда тақсимотини ифодаловчи $\frac{\sin[(\pi b/\lambda) \sin \varphi]}{(\pi b/\lambda) \sin \varphi} = \frac{\sin \alpha}{\alpha}$ кўпайтувчи ўрнига умумийроқ кўринишдаги $F(b, \lambda, \varphi)$ кўпайтувчи киради, бу кўпайтувчи ҳам штрихнинг b кенглигига, λ тўлқин узунлигига ва φ дифракция бурчагига боғлиқ бўлиб, бироқ штрихнинг ўзига ҳос томонларини (профили, қайтариш ёки ўтказиш қобилияти ва ҳоказоларни) акс эттиради. Шундай қулиб, (46.1) формула ўрнига қўйидаги формула ҳосил бўлади:

$$A_\varphi = A_0 F(b, \lambda, \varphi) \frac{\sin N\beta}{\sin \beta}.$$

F функциянинг кўриниши штрихнинг ўзига хисс тесмонларини маҳсус танлаб олишга боғлиқ бўлиб, бундай танлаш оқибатида энергияни айрим тартибли спектрларда концентрациялаш (тўплаш) мумкин. Масалан, 9.22-б расмда тасвиранган панжаралар учун

ёки ўтказувчи пластинканинг геометрик шакли туфайли үзгари. Ёруғлик ўтказувчи қатламнинг қалинлигини үзгартирмай синдириш кўрсаткичини үзгартириш йўли билан тўлкиннинг фазасига таъсир кўрсатиш (ўзгартириш) мумкин: шаффо жисмда ультраакустик тўлқин ҳосил қилиш орқали бундай фазали панжаралар яратиш мумкин. Шиша ва металдан қайтишда тўлқин фазасининг турлича үзгаришига асосланган фазали панжара амалга оширилди (С. М. Ритов ва И. Л. Фабелинский). Бу мақсадда 90 градусли бурувчи шиша призма

39-§ даги схема бўйича ўтказилган ҳисоб натижасида қўйидагиларга эга бўламиш:

$$F(b, \lambda, \phi) = \frac{\sin(\alpha - \alpha_0)}{\alpha - \alpha_0}, \quad \alpha - \alpha_0 = \frac{\pi b}{\lambda} (\sin \phi - \sin \theta).$$

$F(b, \lambda, \phi)$ функция $\alpha = \alpha_0$ бўлганда максимал бўлгани сабабли ϕ бурчаклари θ бурчакка яқин бўлган бош максимумлардагина интенсивлик энг катта бўлади; бу ердаги θ бурчак нурларнинг штрих ёқларида геометрик синиш бурчагидир.

Дифракцион панжаралар ясаш техникаси анча секин такомиллашган. Биринчи дифракцион панжарани америкалик астроном Риттенгауз 1785 йилда ясаган бўлса қерак, бироқ бу панжарани на унинг ўзи, на бошқа бир киши ишлатган эмас. 1821 йилда панжарани Фраунгофер янгидан кашф этди; Фраунгофер параллел нурлар туфайли ҳосил бўлган дифракция назарияси асосларини яратади ва дифракцион спектроскоп ёрдамида муҳим кашфиётлар қиласди, жумладан, Қуёшнинг туташ спектрида қора чизиқлар борлигини кашф қиласди; бу чизиқлар Фраунгофер чизиқлари деб аталган.

Дастлабки панжараларни Фраунгофер бир-бирига параллел ҳолда жойлашган иккита винтга ўралган симдан ясаган. Шундай қилиб, Фраунгофер ҳар дюймiga* 40 дан тортиб 340 гача штрихи бўлган панжаралар ясай олди. Янада такомиллашган панжаралар тайёрлаш учун Фраунгофер шиша устига қопланган юпқа олтин қатламида штрихлар чизди, кейинчалик эса штрихларни шишининг бевосита ўзига олмос билан чизди. Фраунгофернинг энг яхши панжарасининг кенглиги $\frac{1}{2}$ дюйм бўлиб, даври 3 мкм га яқин эди (дюймга 8000 штрих тўғри келади).

Фраунгофер ясаган панжараларнинг ҳаммаси ёруғлик ўтказувчи панжаралар сифатида ишланган бўлишига қарамай, Фраунгофер қайтарувчи панжаралар ясаш мумкинлигининг принципиалини кўрсатиб берди.

Фраунгофер ясаган содда панжаралардан замонавий дифракцион панжараларга ўтиш мураккаб техник масала бўлиб, бу масалани ҳал қилишда кўп тадқиқотчилар иштирок этди.

Бу соҳада Роулэнд дадил қадам қўйди: у кенглиги катта бўлган жуда юпқа панжаралар ясайдиган маҳсус машиналар қурди. Ундан ташқари, Роулэнд биринчи бўлиб, қайтарувчи ботиқ панжаралар ясай бошлади, бу панжаралар панжара вазифасини ўташ билан бирга йиғувчи линза вазифасини ҳам ўтаган. Роулэнд пан-

*Фраунгофер ўша панжаралар билан Na нинг D чизигининг тўлқин узунилигини (5886 Å) аниқлади. Фраунгофер панжараларининг умумий кенглиги унча катта эмас эди, шунинг учун уларнинг ажратса олиш кучи 500 дан ортмас эди. Табиийки, натрийнинг 5890 ва 5896 Å чизиқлардан ўборат бўлган дублетини бундай панжара билан ажратиб бўлмас эди.

жараларининг кенглиги анча катта (10 см гача) бўлиши билан бирга ҳар дюймига 20000 тача штрихга эга ва сифати юқори бўлган.

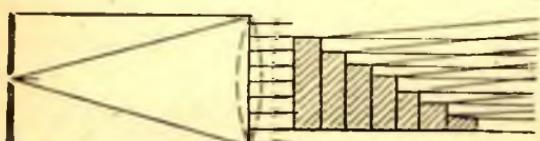
Роулэнд машиналарини Андерсон, Вуд ва бошқалар янада такомиллаштирган. Ҳозирги вақтда юқори сифатли панжаралар кўп мамлакатларда, жумладан СССР да ҳам ясалади. Одатда, булар қайтарувчи панжаралар бўлиб, штрихининг профили деярли учбурчак шаклида ишланган (қ. 9.22-а расм, *эшеллетлар*), бу панжаралар ўзиға тушаётган ёруғликнинг 70—80% гача бўлган қисмини нолинчидан бошқача бирор тартибли спектрга тўплайди. Спектрнинг узоқ инфрақизил нурлар соҳасидан ($\lambda \approx 1$ мм) ультрабинафша ($\lambda \approx 100$ нм) ва яқин Рентген нурлари соҳасигача ($\lambda \approx 1$ нм) бўлган турли соҳалари учун тарашлаб ўйилган панжаралар ясалади, буларнинг ўлчами 400×400 мм² га боради ва спектрнинг қайси соҳасига мўлжалланган бўлишига қараб штрихларининг сони миллиметрига 4 дан 3600 га етади. Тарашлаб ўйилган панжаралардан нусха (*репликалар*) олиш кенг тарқалди, бу репликалар маҳсус пластмассаларга туширилган нусхалардан олинниб, кейин уларнинг устига қайтарувчи металл қатлами ялатилиди. Репликаларнинг сифати оригиналлар сифатидан деярли фарқ қилмайди.

Етмишинчи йилларда панжаралар ясашнинг янги технологияси яратилди, бу усул маҳсус фотосезгир материалларда лазер нурларининг интерференцияси натижасида интенсивликнинг даврий тақсимланишига асосланади. Голографик панжаралар деб аталадиган бундай панжаралар жуда сифатли бўлиб, спектрнинг кўзга кўринадиган ва ультрабинафша соҳалари учун ҳар 1 мм га 600 дан 6000 гача штрихли қилиб ясалади ва ўлчамлари 600×400 мм² гача боради.

49- §. Майкельсон эшелони

Фазали панжаранинг муҳим аҳамиятга эга бўлган бир тури Майкельсоннинг поғонали эшелонидир; бу эшелон айrim «тирқишлиарининг» сони унча кўп бўлмаган (интерференциялашувчи дасталар сони 30 дан ортмайди) панжарадан иборат. Бунда айrim дасталар орасидаги йўл фарқи жуда катта (10 000 λ ва ундан ортиқ) бўлгани учун бундай асбобда жуда юқори тартибли спектрлар ҳосил бўлади.

Эшелон мутлақо бир жинсли ва қалинлиги бир хил бўлган қалин (1 дан 2 см гача) ясси-параллел пластинкалардан поғоналарининг эни бир хил бўладиган қилиб йифилган «зинадир» (9.24-расм).



9.24- расм. Майкельсон эшелонининг схемаси.

Эшелоннинг сифати яхши бўлиши учун пластинкаларга ишлов бериш даражаси ниҳоятда зўр бўлиши керак: пластинкалар қатъий ясси-параллел ва бир жинсли бўлиши кераклиги туфайли уларни бирбирининг устига қўйиб сикқанда бир жинсли шишанинг яхлит бўлгидан тузилган бирхил поғонали «зина» ҳосил бўлиши керак.

Нурларнинг параллел дастаси бутун эшелондан паррон ўтиб, поғоналарнинг чегараларида дифракцияланади. Айрим тўлқинлар орасида ҳосил бўладиган йўл фарқи поғоналарнинг h қалинлиги ва s кенглигига, шишанинг n синдириш кўрсаткичи ва ϕ дифракция бурчагига боғлиқ. 9.25-расмдан кўриниб турганидек, поғоналарнинг мос нуқталаридан чиқаётган AN ва BM нурлар орасидаги йўл фарқи қўйидагига teng бўлади:

$\Delta = QB + BC - AD = nh + s \sin \phi - h \cos \phi = S \sin \phi + h(n - \cos \phi)$,
бу ерда ϕ — дифракция бурчаги, ϕ бурчак жуда кичик бўлгани учун $\sin \phi = \phi$ ва $\cos \phi = 1$ деб ҳисоблаш мумкин.

Бинобарин,

$$\Delta = s\phi + h(n - 1).$$

Панжарадаги каби, бу ерда ҳам бош максимумларни топиш шарти $\Delta = m\lambda$ кўринишда бўлади, бу ерда m — бутун сонлар. Шундай қилиб,

$$s\phi + h(n - 1) = m\lambda,$$

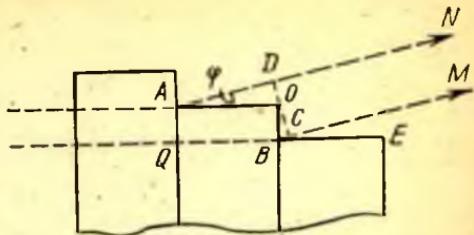
яъни

$$\phi = \frac{m\lambda - h(n - 1)}{s}. \quad (49.1)$$

Панжарадаги каби, бу ерда ҳам максимумларнинг кескинлиги интерференциялашувчи ёруғлик дасталарининг сони билан, яъни эшелон поғоналарининг сони билан аниқланади; поғоналар сони 30 дан ортмайди. Бунинг эвазига иккита қўшни нур орасидаги йўл фарқи (интерференция тартиби) жуда катта; $s\phi$ ҳад жуда кичик бўлгани учун уни эътиборга олмаймиз, у ҳолда $h=1$ см ва $n=1,5$ бўлганда

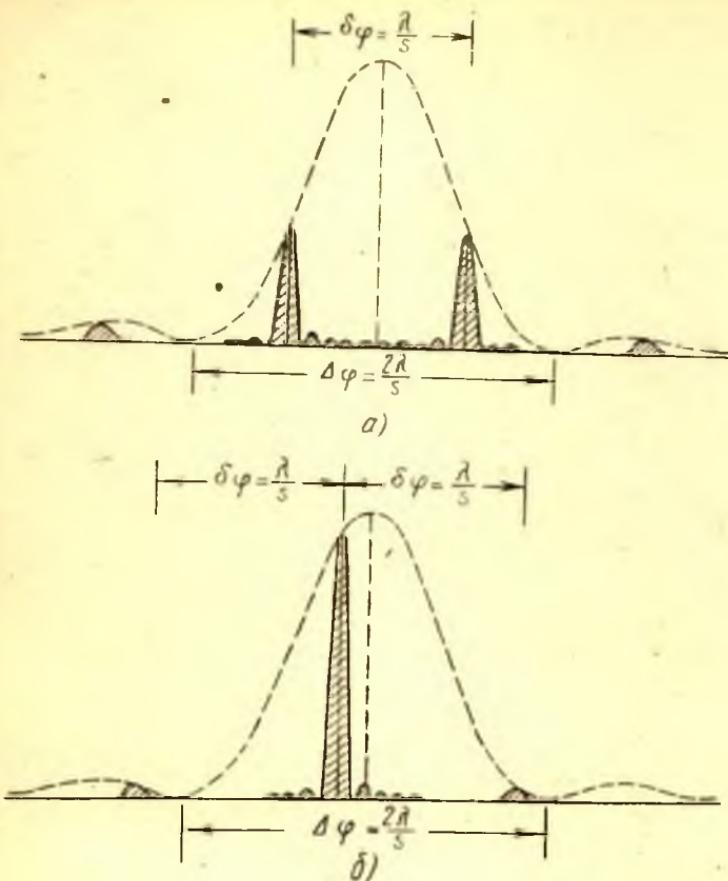
$$m = h(n - 1)/\lambda \sim 10000$$

бўлади. Шундай қилиб, эшелон жуда монохроматик нурланишдагина ишлай олади. Қўшни тартибларнинг дифракцион бош максимумлари орасидаги масофа катта әмас, яъни m бирга ўзарганда ϕ



9.25-расм. Нурларнинг Майкельсон эшелонидаги йўли.

$$AO=QB=h; OB=s; AD=h \cos \phi, BC=s \sin \phi.$$



9.26-расм. Майкельсон эшелонида бош максимумларнинг мумкин бўлган иккига вазияти.

а — $\Delta\varphi = 2\lambda/s$ бўрчак ичига интенсивлиги сезиларли бўлгач (m -ва($m+1$)-тартибли) иккиги дифракцион максимум жойлашади, булар орасидаги масофа $\delta\varphi = \lambda/s$; б — $\Delta\varphi$ бурчак ичига интенсивлиги сезиларли бўлган битта дифракцион максимум жойлашади. (Бу ҳисоб 10 пластинкали эшелонга тегишладидир).

жуда оз ўзгаради. (49.1) формуладан $\delta\varphi = \lambda/s$ эканлигини топамиз. Бу дифракцион максимумларнинг ҳаммаси битта тирқиши туфайли ҳосил бўлган марказий максимум чегараларида сезиларли интенсивликка эга бўлади (44 ва 46-§ ларга таққосланг). Бу максимумнинг бурчакли кенглиги $\Delta\varphi = 2\lambda/s$, чунки «тирқишининг» кенглиги s га тенг. Шундай қилиб, кенглиги $\Delta\varphi$ бўлган сезиларли равшан майдон ичига қўшни тартибларнинг бир ёки икки максимуми жойлашади, чунки улар орасидаги масофа $\delta\varphi = \frac{1}{2}\Delta\varphi$ (9.26-расм).

50-§. Спектрал аппаратларнинг характеристикиаси ва уларни бир-бири билан солиштириш

Бу бобда баъзи бир спектрал аппаратларнинг (дифракцион панжара, Майкельсон эшелони) ишлаши кўриб чиқилган бўлиб, бу аппаратлар тўлқин узунликларини ёки яқин турган икки спектрал чизиқнинг тўлқин узунликларидағи фарқни жуда аниқ ўлчашга имкон беради. Бунга ўшаган масалани интерференцион спектроскоплар (Люммер — Герке пластинкаси, Майкельсон интерферометри, Фабри — Перо эталони) воситасида ҳам ҳал қилиш мумкин; бу ассоблар VII бобда тавсиф этилган.

Турли хил бу аппаратларнинг ишлашини бир-бирига солиштириш ва бирор физик масалани ҳал қилишда бу аппаратларнинг қайси бири яхшироқ қўл келишини билиш учун спектрал аппаратларнинг мъйлум бир характеристикаларини аниқлаш зарур.

а. Спектрал аппаратнинг D дисперсияси. Спектрал аппаратлар асосан текширилаётган ёргулик тўлқинининг узунлигини ўлчашда ишлатилади; кўп ҳолларда бу масала қўшни бўлган иккита спектрал чизиқнинг тўлқин узунликларидағи фарқни ўлчашга келтирилади. Одатда спектрал чизиқнинг аппаратдаги вазияти дисперсион элементдан кейинги тўлқин фронтига ўтказилган нормалнинг йўналиши билан аниқланадиган бурчак орқали ифодаланади. Шунинг учун дисперсия бир-биридан тўлқин узунлиги 1 \AA га фарқ қиласидиган иккита спектрал чизиққа томон ўтказилган йўналишлар орасидаги бурчакли масофа деб таърифланади. Бир-биридан тўлқин узунлиги жиҳатидан δ га фарқ қиласидиган икки спектрал чизиққа тўғри келган бурчаклар фарқи $\delta\varphi$ бўлса, у ҳолда

$$D = \delta\varphi/\delta\lambda$$

миқдор дисперсия ўлчови бўлади, бу миқдор, масалан, ангстремга тўғри келган бурчак бирликлари билан ифодаланади (*бурчакли дисперсия*).

Кўпинча биз чизиқнинг экрандаги ёки фотопластинкадаги вазиятини кузатганимиз учун чизиқлар орасидаги бурчакли масофани чизиқли δ ; масофа билан алмаштириш қулай, бу масофа, масалан, миллиметр ҳисобида ифодаланади. Спектрни экранга проекцияловчи линзанинг фокус масофаси f га teng бўлса, у ҳолда $\delta s = f \delta\varphi$ бўлади, демак, чизиқли дисперсия қўйидагига teng бўлади ва ангстремга тўғри келган миллиметр ҳисобида ифодаланади:

$$D^* = \delta s/\delta\lambda = fD.$$

Амалда кўпинча бунга тескари бўлган миқдор билан иш кўрилади, бунда аппаратнинг дисперсияси фотопластинканинг 1 мм ига сифадиган ангстремлар сони билан характерланади.

Биз λ_1 ва λ_2 түлкін узунліклари бир-бирига яқын бўлган икки түлкін билан, тўғрироғи, спектрнинг шу қадар энсиз бўлган ва шунинг учун λ_1 ва λ_2 қийматлар билан харақтерланадиган икки қўшини қисми билан иш кўраётган бўлайлик, деб фараз этайлик; симоб лампаси чиқарадиган икки чизиқ ана шундай чизиқ бўлади. λ_1 ва λ_2 учун максимумлар орасидаги $\delta\phi$ масофа максимумлар вазијати аниқланадиган $d \sin \phi = m\lambda$ шартдан топилади. Ҳақиқатан ҳам, бу шартни дифференциаллаймиз:

$$d \cos \phi \delta\phi = m \delta\lambda,$$

яъни

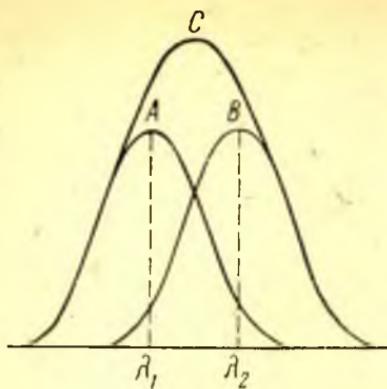
$$D = \frac{\delta\phi}{\delta\lambda} = \frac{m}{d \cos \phi}. \quad (50.1)$$

Шундай қилиб, панжаранинг d даври қанча кичик ва кузатиладиган спектрнинг m тартиби қанча юқори бўлса, дисперсия шунча катта бўлади.

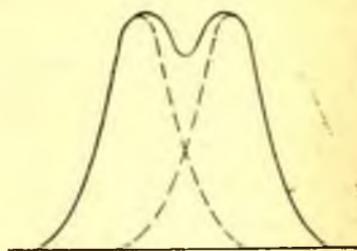
Интерференцион асбобларнинг бурчакли дисперсиясини аниқлаш ҳам қийин эмас; ҳисобнинг кўрсатишича, бу миқдор одатда жуда катта бўлади (к. 81-машқ).

б. Спектрал аппаратнинг ажратса олиш қобилиятি. Бир-бирига яқын турган икки λ_1 ва λ_2 спектрал чизиқ монокроматик ёруғликка ҳар қанча яқын бўлганда ҳам дисперсиянинг анча катта бўлиши бу икки чизиқни ажратиб кўриш имконини беролмайди. Ҳақиқатан ҳам, дисперсия иккита λ_1 ва λ_2 түлкін узунлигига оид интенсивлик максимумлари орасидаги бурчакли масофани ёки чизиқли масофани аниқлайди, бироқ ҳар қандай аппаратда бир түлкін узунлигининг максимумидан минимумига аппаратнинг тузилишига қараб аста-секин ўтилади. Шунинг учун экрандаги ёки фотопластинкадаги ёритилганликнинг тақсимоти 9.27-расмда кўрсатилган шаклда бўлади.

Ёритилганликнинг бизга кўринадиган тақсимоти бир-бирига яқын бўлган λ_1 ва λ_2 спектрал чизиқлар ҳосил қилган ёритилганлар йигиндисига тенг; бу чизиқлар ҳосия қилган интенсивликлар бир хил; бу тақсимот C эгри чизиқ билан тасвирланган. Шундай қилиб, агар ёритилганлик 9.27-расмда кўрсатилгандек бўлиб секин камайса, у ҳолда дисперсия катта (AB масофа катта) бўлган тақдирда ҳам λ_1 ва λ_2 түлкін узунліклари борлигини пайқашга имконият бўлмайди. Икковининг түлкін узунлиги икки хил бўлган икки спектрал чизиқни аппарат ажратса оладиган (икки хил түлкін узунлигини ажратса оладиган) бўлиши учун максимумлар орасидаги масофа ўзгармас бўлгани ҳолда иккала чизиқнинг шакллари етарлича аниқ бўлиши зарур (9.28-расм). Бу ҳолда ҳар бир максимумнинг ўркачлари бир-бирини анча қоплаган бўлишига қарамай, икки максимум (икки түлкін узунлиги) борлиги анча ошкор ҳолда кўринади. Равшанки, бу ҳолда икки максимумни бир-биридан фарқ



9.27-расм. Интенсивлиги бир хил бўлган иккита яқин спектрал чизик қўшилган ҳолдаги ёритилганлик тақсимоти.



9.28-расм. Ажратса бўладиган иккি спектрал чизик ҳолидаги ёритилганлик тақсимоти (Рэлей критерийси).

қилиш имконияти маълум даражада спектр бўйлаб интенсивлик тақсимоти текширилаётган методнинг (визуал ёки фотометрик методнинг) контрастга бўлган сезгирлигига, интенсивликда бир оз фарқ борлигини ишончли равишда аниқлаш имкониятига боғлиқди р.

Шундай қилиб, икки чизиқни ажратса олиш имконияти бирмунча ноаниқроқдир. Рэлейнинг таклифига биноан, икки чизиқни шартли равишда бир-биридан тўлиқ ажратилган деб ҳисоблаш учун икки ўркач 9.28-расмда кўрсатилганча жойлашган бўлиши, яъни *биринчи ўркачнинг максимуми иккинчи ўркачнинг минимуми* устига тушган бўлиши керак. Тўлқин узунликларининг бу шартни қаноатлантирадиган энг кичик дъл фарқи спектрал аппаратнинг квазимонохроматик спектрал чизиқларининг (уларнинг интенсивлиги бир хил) бир-бирига яқин тўлқин узунликларини фарқ қила билиш қобилиятини аниқлайди.

Рэлей критерийсининг бу шаклини интерференцион спектрал аппаратларга татбиқ этиб бўлмайди, чунки бу аппаратларда максимумдан минимумга ўтишдаги бурчак муносабатлари дифракцион панжарарадагидан бошқача бўлади*. Шунинг учун Рэлей критерийсини бирмунча бошқачароқ кўринишга келтириш қулай. Агар иккита қўшни спектрал чизиқнинг интенсивлиги ва шакли бир хил бўлса, у ҳолда Рэлей критерийси чизиқлар орасидаги минимум қўшни максимумларнинг 80% ига яқин эканлигини билдиради. Бундай

*Фарқ бўлишига сабаб шундаки, дифракцион панжараларда (Майкельсон эшелонида ҳам) интенсивлиги тең бўлган N та даста қўшилади, интерференцион спектроскопларда эса аста-секин заифлашиб борадиган чексиз кўп дасталар қўшилади.

фарқ визуал қайд қилишда ҳам, объектив (фотографик ва электрик) қайд қилишда ҳам жуда дадил аниқланади. Шунга асосланган ҳолда, күпинча, ажрата олиш чегараси бир-бирига яқын ва интенсивликлари бир хил бўлган икки спектрал чизиқ интенсивлигининг интеграл эгри чизигидаги чуқурча қўшни максимумлар баландлигининг камидаги 20% ига тенг бўлиш шартидан аниқланади.

Ажрата олиш критерийсининг шартли эканлиги бу таърифда янада яққол кўринади. Интенсивликлари кўп фарқ қиласидиган икки чизиқни ажратиш имконияти ҳақида мулоҳаза юритганда ҳар бир конкрет ҳолни характерлайдиган бир қатор факторларга асосланиш керак бўлади. Бироқ Рэлей критерийси шартли бўлишига қарамай, у турли асбобларнинг ажрата олиш қобилиятини солиштиришда жуда фойдали бўлиб чиқади. Масалан, максимумлар қанча узоқ жойлашган бўлса, яъни m -тартиб қанча юқори ва максимумлар қанча кескин (максимумдан минимумга ўтиш тикроқ) бўлса, спектрал аппаратнинг яқын тўлқин узунликларини фарқ қилиш қобилияти шунча юқори бўлиши бевосита тушунарлидир.

Спектрал аппаратнинг ажрата олиш қобилиятиниң ўлчови сифатида ўлчаш ўтказилаётган λ тўлқин узунлигининг юқорида айтиб ўтилган энг кичик $\delta\lambda$ интервалга нисбати, яъни $\mathcal{A} = \lambda/\delta\lambda$ миқдор қабул қиласан. \mathcal{A} ни аниқлаш учун λ_1 ва λ_2 тўлқинларга тегишли m -тартибли максимумлар вазиятини кўрсатувчи шартларни (масалан, дифракцион панжара учун) тузамиз:

$$d \sin \Phi_m' = m\lambda_1, \quad d \sin \Phi_m'' = m\lambda_2. \quad (50.2)$$

λ_2 тўлқин узунлигига тегишли бўлган m -тартибли максимумдан мос минимумга ўтиш учун тушаётган ёруғлик йўналишини йўл фарқи λ_2/N қадар ўзгарадиган қилиб ўзгартириш зарур, бу ерда N — интерференциялашувчи ёруғлик дасталари сони (панжара штрихлари сони) (к. 46-§). Шундай қилиб, λ_2 га тегишли бўлган минимум қўйидаги шартни қаноатлантирувчи Φ_{\min} йўналишда кузатилади:

$$d \sin \Phi_{\min} = m\lambda_2 + \lambda_2/N. \quad (50.3)$$

Рэлей шартига асосан,

$$\Phi_m' = \Phi_{\min},$$

шунинг учун

$$m\lambda_1 = m\lambda_2 + \frac{\lambda_2}{N} \text{ ёки } \frac{\lambda_2}{\lambda_1 - \lambda_2} = mN.$$

λ_1 билан λ_2 бир-бирига яқин бўлгани, яъни $\delta\lambda = \lambda_1 - \lambda_2$ миқдор жуда кичик миқдор бўлгани учун, ажрата олиш кучи қўйидагига тенг бўлади:

$$\mathcal{A} = \lambda/\delta\lambda = mN. \quad (50.4)$$

Шундай қилиб, штрихлари сони ўзгармас бўлганда панжаранинг ажрата олиш қобилияти исқори тартибли спектрларга ўтганда ортади.

А нинг максимал қиймати m нинг дифракция бурчаги синусининг қиймати 1 дан ортиқ бўлмайди деган шартдан аниқланган максимал қийматига мос келади. Шундай қилиб, панжаранинг асосий $d \sin \phi = m\lambda$ формуласидан $m_{\max} = d/\lambda$ эканлигини топамиз, бинобарин, панжаранинг максимал ажратга олиш қобилияти

$$\alpha_{\max} = \frac{\lambda}{\delta\lambda} = \frac{Nd}{\lambda}. \quad (50.5)$$

Бироқ Nd қўпайтма панжаранинг *юъний кенглиги*dir. Бинобарин, панжаранинг максимал ажратга олиш қобилияти панжаранинг умумий кенглиги билан, аниқроғи панжаранинг биринчи ва охирги штрихидан тарқаладиган ёруғлик дасталари орасидаги максимал йўл фарқи (бу фарқ тўлқин узунлиги ҳисобида ифодаланади) билан, яъни Nd/λ билан аниқланади.

Демак, панжаранинг максимал ажратга олиш қобилияти панжара кичик даврли (d_1) кўп штрихлардан (N_1) ёки катта даврли (d_2) оз штрихлардан (N_2) тузилган бўлишига боғлиқ эмас, фақат бунда $N_1 d_1 = N_2 d_2$ бўлса, кифоя. Бироқ яқин-яқин қилиб кесиб ясалган панжара (d_1 кичик ва N_1 катта) $N_1 d_1 = N_2 d_2$ шарт бажарилганда йирик (қўпол) панжаранини (d_2 катта ва N_2 кичик) каби максимал ажратга олиш қобилиятига эга бўлгани ҳолда қўпол панжарадан ниҳоят даражада устун туради, чунки d кичик бўлганда унча юқори бўлмаган тартибга катта бурчакли дисперсия тўғри келади. Қўпол панжара эса анча юқори тартиблардагина ўшандай дисперсияга ва ўшандай ажратга олиш кучига эга бўлади (қ. 50.1) ва (50.4). Юқори тартибли спектрларнинг интенсивлиги жуда кичик бўлади, чунки ўрама (9.18-расмдаги пункттир эгри чизиқ) тез пасайиб кетади. Даврнинг шаффоф қисмини камайтириш ҳисобига ўрамани «кенгайтиришга» уриниш беҳудадир, чунки шаффоф қисми камайса, панжара ўтказадиган ёруғлик оқими камаяди. Шунинг учун юқори тартибли спектрларда фақат фазали панжаралар (қ. 48, 49-§) ишлатилиши мумкин, бу панжаралар m тартибининг катта қийматларида энергияни кўп концентрациялади. Ниҳоят, d ва m жуда кичик бўлганда дисперсия соҳаси анча катта бўлади (қ. пастроққа). Шунинг учун даври кичик, штрихлари сони кўп ва умумий кенглиги катта бўлган панжараларнинг амалий аҳамияти катта. Олдин айтиб ўтганимиздек, спектрнинг кўзга кўринадиган соҳасига мўлжалланган яхши панжараларнинг умумий кенглиги 150 мм бўлиб, 100 000 штрихи бор (даври 1,600 мм).

(50.4) формуланинг кўрсатишича, спектрал аппаратнинг ажратга олиш қобилияти спектрнинг m тартиби билан асбобда интерференциялашувчи дасталар сони кўпайтмасига тенг. Дифракцион панжарада интерференциялашувчи дасталар сони панжаранинг штрихлари сонига тенг; Люммер — Герке пластинкаси ёки Фабри — Перо пластинкаси учун N ни интенсивлиги анча катта бўлган қайтган ёруғлик дасталари сонига (эффектив нурлар сонига) шартли равиши-

да тенг деб олиш мүмкін; R қайтариш коэффициенті қанча катта бўлса, эффектив нурлар сони шунча катта бўлади (қ. 30-§). Майкельсон интерферометрида $N = 2$; Майкельсон эшелонида N сони пластинкалар сонига тенг ва ҳоказо.

Равшанки, яхши дифракцион панжаранинг ажрата олиш қобилияти спектрнинг m тартиби жуда кичик (2 ёки 3) бўлганда N нинг (панжара штрихларининг умумий сонининг) ниҳоятда катта бўлиши ҳисобига катта бўлади, интерференцион спектроскопларда эса N унча катта эмас (20—30 дан ортиқ эмас), бироқ m жуда катта (бир неча ўн минг). mN кўпайтма асбобдан чиқаётган энг четки ёруғлик дасталари орасидаги йўл фарқини тўлқин узунлиги орқали ифодаловчи катталиқдир. Айни ўша катталиқ ҳар қандай асбобнинг ажрата олиш қобилиятини аниқлайди.

Юқорида кўриб ўтилган ажрата олиш қобилияти тушунчасига Рэлей критерийси асос қилиб олинган. Бу критерийнинг энг муҳим томони икки спектрал чизиқдан ҳосил бўлган интенсивликнинг натижавий тақсимотида маълум бир улушни (масалан, қўшни максимумларнинг 80% ини) ташкил этадиган минимум бўлиши кераклиги тўғрисидаги талабдир (қ. 9.28-расм). Шундай қилиб, Рэлей критерийсига мувофиқ, чизиқ битта бўлгандаги ва иккита бўлгандаги ёритилганликлар тақсимоти (мос равища марказда максимум ва минимум) орасида сифат жиҳатидан фарқ бўлиши керак, яъни бу фарқ синчиклаб ўтказиладиган миқдорий ўлчашларсиз билиниб турадиган бўлиши керак. Бошқача қилиб айтганда, Рэдей критерийси аслида фақат визуал кузатишни назарда тутади.

Миқдорий ўлчашлар ўтказиладиган ҳолда ажрата олиш қобилияти тўғрисидаги масала бошқача тарзда қўйилиши керак (Г.С. Горелик). Икки спектрал чизиқ бир-бирига шу қадар яқин турган бўлсинки, натижавий тақсимотнинг ўртасида ёритилганликнинг минимуми эмас, балки максимуми жойлашсин (9.27-расм), яъни С эрги чизиқнинг кўриниши (сифат томонидан) алоҳида A ва B эрги чизиқларнинг кўриниши билан бир хил бўлсин. Шунга қар амасдан натижавий интенсивликнинг бу тақсимоти чизиқ битта бўлган ҳолдаги тақсимотдан миқдор жиҳатидан фарқ қиласди. Жумладан, натижавий тақсимотнинг кенглиги чизиқ битта бўлган ҳолдаги тақсимотдан кенгроқ бўлади. Бу фарқни ўлчаш мүмкін, агар ўлчаш аниқлиги етарли даражада юқори бўлса, биз нурланиш спектрида битта чизиқ эмас, балки икки чизиқ борлигини аниқлаш имкониятига эга бўламиз. Шундай қилиб, миқдорий ўлчашлар ўтказиладиган ҳолда ажрата олиш критерийсиги бундай таърифлаш мүмкин: агар ёритилганликнинг натижавий тақсимоти чизиқ битта бўлган ҳолдаги тақсимотдан ўлчаш аниқлигидан ортиқ миқдорда фарқ қиласа, икки чизиқ ажратилган деб ҳисобланади. Бинобарин, бу критерийга мувофиқ, дифракцион панжаранинг (ёки бошқа спектрал аппаратнинг) бошқа хоссалари ўзгармаганда спектрал чизиқ контуридаги интенсивлик тақсимоти қанча аниқ

ўлчанса, ажрата олиш қобилияти шунча юқори бўлади. Абсолют аниқ ўлчанадиган лимит ҳолда ажрата олиш қобилияти чегарасиз ортади.

в. Спектрал аппаратниң дисперсион соҳаси G . Тажриба ўтказиладиган реал шароитларда биз узунлиги λ бўлган монохроматик тўлқинлар билан эмас, балки спектрнинг узунлиги λ дан $\lambda + \Delta\lambda$ гача бўлган тўлқинларни ўз ичига олган бирор қисми билан иш кўрамиз. Бундай тўлқинлар тўпламининг борлиги спектрал асбобларнинг ишини анча қийинлаштиради; анча кенг спектрал интервал билан ишлашга тўғри келганда бир-бирини қисман қоплайдиган юқори тартибли спектрлар кузатиладиган асбобларнинг иши айниқса кўп қийинлашади. Шундай қилиб, ҳар бир аппарат учун $\Delta\lambda$ спектрал интервалнинг лимит кенглиги бўлади, кенгликнинг бу қийматида дискрет (бир-бирини қопламайдиган) максимум ва минимумлар ҳосил қилиш мумкин. Бу интервал спектрал аппаратнинг дисперсион соҳаси (G) деб аталади. Соддалик учун текширилаётган ёруғликнинг спектрал таркиби 9.29-расмда кўрсатилгандек бўлсин, деб фараз қиласиз ва дифракцион панжаранинг G сини топамиз.

Интервалнинг ўнг чети (тўлқин узунлиги $\lambda + \Delta\lambda$) учун m -тартибли максимумнинг ўрни

$$d \sin \varphi_m^* = m (\lambda + \Delta\lambda) \quad (50.6)$$

шартдан аниқланади. Интервалнинг чап чети (тўлқин узунлиги λ) учун $(m+1)$ -тартибли максимумнинг ўрни

$$d \sin \varphi_{m+1}^* = (m+1) \lambda \quad (50.7)$$

шартдан топилади. Қўшни бўлган тартибларнинг максимумлари қўйидаги шартда бир-бирининг устига туша бошлайди, яъни интерференцион манзара ноаниқ бўлиб қолади:

$$\varPhi_m^* = \varPhi_{m+1}^*,$$

яъни

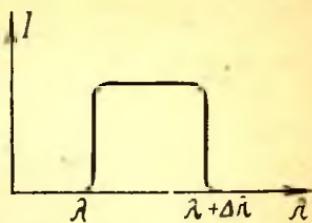
$$m (\lambda + \Delta\lambda) = (m+1) \lambda$$

еки

$$G = \Delta\lambda = \lambda/m.$$

Шундай қилиб, асбобнинг дисперсион соҳаси бу асбобда кузатиладиган интерференция тартибига боғлиқ (21-§ га солиштиринг).

Интерференцион спектроскопларда ва Майкельсон эшелонида кузатиладиган максимумлар ҳамиша ниҳоятда катта йўл фарқига-



9.29-расм. λ дан $\lambda + \Delta\lambda$ гача бўлган спектрал интервалдаги интенсивлик тақсомоти.

мос келади, яъни бу максимумлар *юқори тартибли* максимумлардир (m — бир неча минг ва бир неча ўн минг), шунинг учун $\Delta\lambda \sim \lambda/1000$, яъни бу асбобларда дисперсион соҳа жуда кичик бўлиб, ангстремнинг улушлари билан ўлчанади.

Дифракцион панжарарада одатда иккинчи ёки учинчи тарти били спектрлар кузатилади, яъни $m = 2$ ёки 3. Шунга мувофиқ равишда дисперсион соҳа $\Delta\lambda = \lambda/2$ ёки $\lambda/3$ жуда катта. Дифракцион панжара ҳатто оқ ёргулукни, яъни жуда кенг (бир неча минг ангстрэм) спектрал интервални анализ қилишга имкон беради, Люммер — Герке пластинкаси эса бундай эмас: бу пластинкага тушаётган ёруғлик бир ангстремдан ортиқ спектрал интервал бўлган ҳолдаёқ у аниқ максимумлар бермайди. Шунинг учун интерференцион спектроскоплар фақат жуда бир жинсли бўлган ёруғликни, масалан, сийракланган газлар чиқаридиган спектрал чизиқларни анализ қилишгагина ярайди. Интерференцион спектроскоплар бундай чизиқларни анализ қилишда бебаҳо хизмат кўрсатиб, бу чизиқда бир неча компоненталар борлигини (нозик структура) топишга имкон беради, чизиқнинг кенглигини баҳолайди, ташқи факторлар таъсири остида ўзгаришлар содир бўлишини (ажралишлар) аниқлади (масалан, Зееман эффекти) ва ҳоказо.

Дисперсион соҳанинг аҳамиятини қўйидаги тажрибада жуда яққол кўриш мумкин. Симобли лампа ёқилган пайтда унда паст босимли симоб буғлари бўлади ва бу пайтда лампа анча энсиз спектрал чизиқлар чиқаради, бу чизиқлар Фабри — Перо эталони қатнашган спектроскопда (кўзгулар орасидаги масофаси 1 см га яқин) кескин максимум ва минимумлар беради. Бир оз вақт ўтгач, лампа қизийди, буғ зичлиги ортади, чизиқлар шунчалик кенгайиб кетадики, $\Delta\lambda$ интервал асбобнинг дисперсион соҳасидан ортиқ бўлиб қолади: максимумлар қўшилишиб кетади ва интерференцион манзара йўқолади. Бироқ лампа кучли равишда вентилятор билан шамоллатиб турилса, лампа совийди ва максимумлар яна ажралади.

г. Спектрал асбобларнинг хоссаларини исолиши. Турли хил спектрал аппаратларнинг хоссалари 9.2-жадвалда солиширилган: λ/m га тенг бўлган дисперсион соҳа $G = \Delta\lambda$, $\mathcal{A} = \lambda/\delta\lambda$ ажрата олиш кучи бўлиб, у mN га тенг. Жадвал спектрнинг яшил соҳаси учун ($\lambda = 5000 \text{ Å} = 500 \text{ нм}$) тузиленган.

9.2-жадвалда берилган маълумотлар бу турдаги энг яхши аппаратларни характерламаса ҳам, ҳар қалай тузуккина аппаратларни характерлайди.

Хоссаларни қиёслашдан шу нарса кўринадики, яхши дифракцион панжаранинг ажрата олиш қобилияти яхши интерференцион спектроскопларнинг ажрата олиш қобилиятига яқин бўлиб, бироқ панжара қўлланилиш соҳаси (дисперсия соҳаси) жиҳатидан

бекиң даражада устун туралы. Дифракцион панжара воситасида әришиладиган энг юқори натижалар олишда у билан ишлаш жуда әхтиётликни талаб қилиши панжаранинг камчилиги ҳисобланади. Бироқ ажрата олиш күчи $\epsilon \approx 3 \cdot 10^4 - 10^6$ бўлган ўртача асбоблар билан ишлаганда дифракцион панжара энг яхши дисперсияловчи элемент ҳисобланади, панжара призмали спектрографлардан (қ. 94-§) афзалдир. Шу сабабли дифракцион спектрал асбоблар кенгроқ қўлланиладиган бўлди.

9.2- жадвал

Турли хил спектрал аппаратларнинг характеристикиаси

	m	N	G, A^*	$\epsilon \ell$	$\delta \lambda$ тақрибан, Å
Фабри — Перо эталони, $d = 25$ мм, $R = 0,9$	10^5	30	0,05	$3 \cdot 10^6$	0,0017
Майкельсон интерферометри	10^8	2	0,005	$2 \cdot 10^6$	0,0025
Люммер — Герке пластинкаси	$5 \cdot 10^4$	10	0,10	$5 \cdot 10^5$	0,01
Майкельсон эшелони	$1 \cdot 10^4$	30	0,50	$3 \cdot 10^5$	$\sim 0,017$
Дифракцион панжара	3	10^6	~ 1700	$3 \cdot 10^5$	$\sim 0,017$

Баъзан турли хил спектрал аппаратларнинг ишини комбинациялаб, ажрата олиш қобилиятини камайтиргаган ҳолда аппаратуранинг дисперсион соҳасини орттириш мумкин. Биз бундай маҳсус ҳоллар устида тўхталмаймиз.

51- §. Ёруглик импульсини анализ қилишда спектрал аппаратнинг роли

Мураккаб тўлқин импульсини биз спектрал аппарат ёрдамида спектрга ёямиз, яъни бу импульсда тўпланган энергияни турли частоталар бўйича тақсимлаймиз. Бироқ бундан олдинги параграфдан маълум бўлишича, энергиянинг частоталар бўйича тақсимот характеристи ажрата олиш күчи турлича бўлган спектрал асбобларда турлича бўлади. Шундай қилиб, импульсни спектрал асбоб воситасида ўрганиш натижаси импульснинг ўзининг хоссаларига (унинг вақт ўтиши билан ўзгариш қонунига, яъни импульснинг шакли ва давом этиш муддатига) ҳам, спектрал аппаратнинг хоссаларига (унинг ажрата олиш қобилиятига) ҳам боғлиқ.

Асбобнинг ажрата олиш қобилияти қанча юқори бўлса, бу асбоб энергиянинг спектрга ёйилиш манзарасини шунча кам бузади; аксинча, асбобнинг ажрата олиш күчи кичик бўлганда энергия тақсимотининг манзараси асосан асбобнинг хоссаларига боғлиқ бўлиб қолиб, кузатилаётган импульснинг хусусиятларини акс этти ролмайди.

Бироқ шуны эсда тутиш керакки, ажрата олиш кучи чексиз катта асбоб билан ишлаганды спектрограмманинг шакли импульснинг шакли билан бир қийматли аниқланган бўлиши кераклигига қарамай, бунга тескари хulosса чиқариш нотўри: бундай спектрограммага қараб биз *тўлқин импульсининг шакли* тўғрисида хulosса чиқара олмаган бўлар эдик.

Ҳақиқатан ҳам, бундай идеал спектрограммадан импульс энергиясининг частоталар бўйича тақсимоти тўғрисида олинган маълумотлар импульсни Фурье теоремасига асосан қаторга (интегралга) ёйишдаги алоҳида элементларнинг коэффициентларинигина тиклашга имкон беради, чунки алоҳида спектрал чизиқнинг интенсивлиги ёйилманинг тегишли коэффициенти билан аниқланади. Бироқ импульснинг шакли бу коэффициентларнинг қийматигагина эмас, балки унинг айрим компоненталарининг фазалари муносабатига ҳам боғлиқ. Шунинг учун шакли жуда хилма-хил бўлган импульслар Фурье коэффициентларининг айни бир қийматларига мос келиши ва демак, спектрга айни бир хил ёйилиши мумкин. Шундай қилиб, тайинли бир тўлқин импульсни маълум бир аппарат воситасида спектрга ёйиш тўғрисидаги масала бир қийматли ҳал қилинади. Импульснинг спектрига қараб, ҳатто ажрата олиш кучи чексиз катта бўлган асбоб воситасида топилган спектрига қараб, импульснинг ўзини тиклаш масаласи ноаниқлигича қолади.

Дифракцион панжара ёки бошқа спектрал аппарат импульсни синусоидал компонентларга ёйишдек ўша масалани физик йўл билан ҳал қиласидиган асбобдир; дастлабки импульс шаклининг математик ифодаси маълум бўлганда бу масалани соф математик йўл билан ҳал қилиш мумкин.

Мана шу нуқтаи назардан олиб қараганда, тўлқин импульслариридан иборат бўлган номонохроматик ёруғлик, жумладан, оқ ёруғлик монохроматик ёруғлик тўлқинлари тўпламидан иборат, деган даъво шовқин мунтазам музикавий тонлар тўпламидир, деган даъводан ортиқ маънога эга эмас. Ёруғлик импульсидан ҳам, товуш импульсидан ҳам тегишли анализаторлар (анализ қилувчи асбоблар) ёрдамида бирор оддий тонни (монохроматик ёруғликни) ажратиб олиш мумкин. Бироқ ўрганилаётган импульсни биз ишлататётган асбоб ўзгартирган компоненталарнинг монохроматиклик даражаси асбобнинг хоссаларига ва унинг ажрата олиш кучига боғлиқ. Шунинг учун спектрал асбоб воситасида ўтказилган анализнинг озми-кўпми даражада мукаммал бўлиши импульсни ўзгартиришда қандай асбоб ишлатилганига боғлиқ. Бундай ўзгартиришнинг моҳияти панжаранинг импульсга кўрсатадиган таъсирини ўрганишда яққол кўринади. Бу мисол спектрнинг кўриниши спектрал аппаратнинг ажрата олиш кучига нақадар чамбарчас боғлиқ эканлигини ҳам яққол кўрсатади.

Шакли ихтиёрий бўлган қисқа* импульс дифракцион панжарага нормал равишда тушаётган бўлсин; нормал билан ϕ бурчак ҳосил қиласидиган йўналишда жойлашган қабул қилувчи аппаратга кўрса-тиладиган таъсирни кўриб чиқамиз (9.30-расм). Панжаранинг ҳамма шаффофф элементлари (яъни тирқишилари) бараварига P нуқтага томон ϕ дифракция бурчаги остида борадиган ғалаёнланишнинг манбалари бўлиб қолади. Бироқ расмдан кўринишича, бу айрим ғалаёнланишлар P нуқтага бир вақтда эмас, балки систематик равишда $d \sin \phi / c$ миқдорга кечикиб келади, бу ерда d — панжаранинг даври, c — ёруғлик тезлиги, Шундай қилиб, P нуқтага бир-биридан $T = d \sin \phi / c$ вақт оралатиб даврий равишда келадиган ғалаёнланиш тушиб туради; ҳар бир ϕ йўналиш учун ўзининг таъсир этиш даври (T) бўлади. Демак, гарчи панжарага тушган импульс якка импульс бўлишига қарамай, ҳар қандай P нуқтадаги таъсир даврий характерда бўлади. Панжаранинг тирқишилари қанча кўп бўлса, даврий таъсир шунча узоқ вақт давом этади. Тирқишилар сони чексиз катта бўлган (ажратса олиш кучи чексиз бўлган) идеал панжара даврий таъсир чексиз узоқ вақт давом этади. Бундай чексиз даврий таъсир, Фурье теоремасига кўра, даврлари $T, \frac{1}{2}T, \frac{1}{3}T, \dots$

бўлган синусоидал тебранишлар тўплами сифатида тасвирланиши мумкин; бу синусоидал тебранишларнинг амплитудалари бу даврий таъсирларнинг характерига боғлиқ, бу характер эса импульснинг шакли ва давом этиш муддати билан, панжаранинг шаффофф ва ношаффофф жойларининг ўлчамлари ўртасидаги муносабат билан аниқланади. Даврий туртқиларни синусоидал тебранишларга бундай ажратиш шуни билдирадики, P нуқтадаги ҳодисалар гўё бу нуқтага тўлқин узунликлари мос равиша

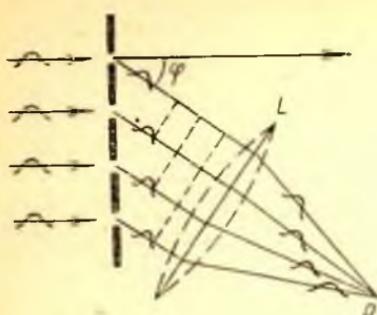
$$\lambda_1 = cT = d \sin \phi; \quad \lambda_2 = c^{1/2}T = \sqrt{\frac{d}{2}} \sin \phi;$$

$$\lambda_3 = c^{1/3}T = \sqrt[3]{\frac{d}{3}} \sin \phi, \dots$$

бўлган монохроматик тўлқинлар келгандагидек юз беради. Шундай қилиб, ϕ йўналишда узунликлари $d \sin \phi = m\lambda$ шартга (бунда m — бутун сон), яъни дифракцион спектрнинг бош максимумлари вазиятини аниқловчи шартга бўйсунувчи монохроматик ёруғлик тўлқинлари кузатилиади.

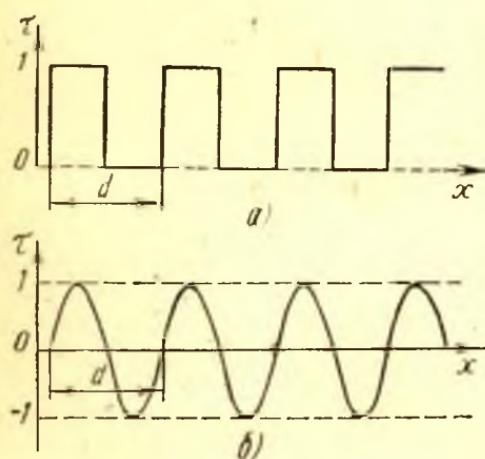
$\phi = 0$ йўналишда импульслар ҳамма тирқишилардан бир вақтда келади: даврий таъсир кага келмайди ва нолинчи максимум «оқлигича» қолаверади. Бу холосаларнинг ҳаммаси дифракцион панжараларнинг одатдаги назариясига мувофиқ келади (қ. 46-§). Бу молаҳазалар импульсни ифодаловчи нодаврий функцияни гармоник тузувчиларга ёйишнинг математик амали ўрнига импульсни

* Имгуульснинг давом этиш муддати ҳар қандай T га нисбатан жуда кичик бўлгани учун биз импульсни «қисқа» импульс деб атадик (пастроқча қаранг).



9.30-расм. Импульснинг дифракцион панжара орқали ўтишида монохроматик тўлқинлар тўпламига айланishi.

такрорланадиган шаффоф ва ношаффоф жойлари бўлган панжара билан иш кўрдик. Бошқача айтганда, панжаранинг ёруғлик ўтказиши коэффициенти (τ) панжара бўйлаб 0 дан 1 гача сакраб ўзгаради (9.31-а расм). Энди шаффошлиги x координата бўйлаб синусоидал $\tau = \sin(2\pi/d)x$ қонун бўйича ўзгарадиган панжара билан ишлаёттирмиз деб фараз этайлик, бу ерда d — панжаранинг фазовий даври, яъни τ коэффициент +1 дан -1 гача ўзгаради (қ. 9.31-б расм). τ нинг манфий қиймат олишининг, яъни ўтаётган ёруғлик амплитудаларининг манфий бўлиб қолишининг маъноси жуда оддий: мусбат ва манфий амплитудали тўлқинларнинг фазалари қарама-қаршидир. Бинобарин, биз ишлаётган панжара амплитуда-фаза характеристига эга: фазовий даврнинг ярмида амплитуда бирдан нолгача ўзгаради, иккинчи ярмида амплитуда нолдан биргача ортади, бироқ фазаси аксинча ўзгаради.



9.31-расм. Панжаранинг ёруғлик ўтказиш коэффициенти (τ) билан x координата орасидаги муносабат.

a — даври d бўлган тирқишли панжара; b — даври d бўлган синусоидал панжара.

даврий процессга айлантиришнинг физик манзарасини олдинга суруб, дифракцион панжаранинг импульсга қиласидиган таъсирини кўрсатади.

Хосил бўлган даврий таъсирини кўриб чиқида биз даврий функцияни синусоидаларга ёйишнинг математик амалидан фойдаланганимиз эҳтимол бир оз маъқул бўлмагандир. Бироқ бу ерда ҳам масаланинг физик моҳиятини кўпроқ очадиган йўлдан бориш мумкин. Биз одатдаги (тирқишли) панжара билан, яъни даврий равишида

такрорланаётган панжара амплитуда-фаза характеристига эга: фазовий даврнинг ярмида амплитуда бирдан нолгача ўзгаради, иккинчи ярмида амплитуда нолдан биргача ортади, бироқ фазаси аксинча ўзгаради.

Юқорида келтирилган мулоҳазаларни (қ. 9.30-расм) бундай панжара учун такрорлаб, P нуқтага (ϕ йўналишида) вақт ўтиши билан

$$\sin \frac{2\pi}{T} t$$

қонун бўйича ўзгарувчи ёруғлик тебраниши етиб келишини топамиз, бу ерда $T = \frac{d \sin \phi}{c}$.

Ҳақиқатан ҳам, вақт ўтиши билан P нуқтага панжа-

ранинг ёруғлик ўтказиш коэффициентлари $\sin \frac{2\pi}{d} x$ қонун билан ўзгарадиган қисмларидан чиққан ёруғлик тебранишлари етиб келади, бунда x координата вақтга шундай боғлиқ равища ортадики, T вақт ичиде x координата d миқдорда ўзгаради, яъни $x = \frac{d}{T} t$.

Шундай қилиб, P нуқтада ёруғлик тебраниши

$$\sin \frac{2\pi}{d} x = \sin \frac{2\pi}{d} \frac{d}{T} t = \sin \frac{2\pi}{T} t$$

қонун билан ўзгаради.

Агар биз кўриб чиқаётган панжара чексиз узун бўлса (яъни ажратса олиш қобилияти чексиз катта бўлса), у ҳолда бу синусоидал ёруғлик тебраниши вақтда чегараланмаган ва даври T ёки тўлқин узунлиги $\lambda = cT = d \sin \phi$ бўлган қагъий монохроматик ёруғлик бўлади.

Демак, синусоидал панжара ради максимум ҳосил бўлиш шарти

$$d \sin \phi = \lambda \quad (51.1)$$

кўринишда бўлади; маълумки, одатдаги дифракцион панжарарада бу шарт $d \sin \phi = m\lambda$ эди. Асосий фарқ шундаки, синусоидал панжара ради ҳосил бўлган дифракцияда фақат биринчи тартибли ($m = \pm 1$) **максимумлар** пайдо бўлади, одатдаги панжараларда эса нолинчи максимум ва турли тартибли максимумлар (Рэлей) ҳосил бўлар эди. Шунинг учун тўлқин узунлиги λ бўлган монохроматик тўлқин синусоидал панжарарада (51.1) шартдан аниқланадиган фақат $\pm \phi$ бурчаклар остидагина дифракцияланади. Даври d ва ажратса олиш қобилияти чексиз катта бўлган синусоидал панжарага тушган ихтиёрий шаклли импульс монохроматик тўлқинлар тўпламига айлантирилади, бу тўлқинларнинг ҳар бири (51.1) шартдан аниқланадиган ўзининг ϕ йўналиши бўйлаб тарқалади. Бу алоҳида монохроматик тўлқинларнинг интенсивликлари (амплитудалари) муносабати импульснинг шаклига боғлиқ. Агар панжара ради штрихлар сони чексиз кўп бўлмаса, у ҳолда турли ϕ йўналишлар бўйлаб кетаётган алоҳида цугларнинг давом этиш муддати қисқаради ва импульсдан ажратиб олинган тўлқинлар қатъий монохроматик бўлмай қолади. Чегараланган панжара воситасида импульсдан ҳосил қилинган бу тақрибий монохроматик цуглар импульснинг шаклига ҳам, панжаранинг ўлчамига, яъни даври тайинли бўлганда штрихларнинг сонига ҳам боғлиқ. Бу параметрлар панжаранинг ажратса олиш қобилиятини характерлайди.

Бошқа спектрал аппаратларга тегишли бундай мулоҳазалар бирмунча мураккаброқдир, аммо ишнинг можияти бирдайлигича* қолади (қ. 92-машқ).

* Спектрга ёйиш масалалари ва спектрал аппаратнинг ўзгартиришилик роли қўйидаги китобла батафсил баён этилган: Г. С. Горелик, «Колебания и волны», Физматгиз, 1959.

Х б 6

**ҚҰП ЎЛЧОВЛИ СТРУКТУРАЛАРДА ЮЗ БЕРАДИГАН ДИФРАКЦИОН
ХОДИСАЛАР :**

52- §. Дифракцион панжара бир ўлчовли структуралар

51-§ да баён қилингандык материал (хусусан, фаят бириңчи тартибли спектрлар берадиган синусоидалык панжараларда юз берадиган дифракцияның Рэлей топған хусусияты), ихтиёрий күринищдеги структураларда юз берадиган дифракция тұғрисидаги масалани жуда умумий да амалий жихатдан мұхим бұлған усулда текшириб чиқыш имконини беради. Структура ҳар қандай бұлғанида ҳам (хусусан, у даврий бұлмаганида ҳам) дифракция ҳодисалари юз бераверади. Аммо амалда жуда кенг тарқалған бундай ҳолда ди-фракцион манзаралары ҳысаб қылыш аңча қыйин. Рэлей бунга үхаш масалаларни ечишнинг жуда умумий усулини күрсатып берган.

Биз 4- § да вақтнинг ҳар қандай функциясини вақтнинг даври, амплитудаси ва фазасы турлича бұлған синусоидалык функцияларды түплемесінде тасвирлаш мүмкін эканлыгини күрдик. Шунга үхаш хоссалари, масалан үтказиш коэффициенті фазовий координаталарнинг функциясы бұлған ҳар қандай фазовий структураларда синусоидалык структуралар түплемесінде тасвирлаш мүмкін (Фурье теоремасы). Структураларнинг үтказиш коэффициенті фаяттада координатага, масалан, x га бөлік бұлған хусусий ҳолда айрим синусоидалык структураларнинг үтказиш коэффициенті $a \sin\left(\frac{2\pi}{d}x + \psi\right)$ күринишида тасвирланади, бундаги a — амплитуда, d — фазовий давр, ψ — фаза. Даврий бұлмаган структура узлуксиз үзгариб боруви даврлы синусоидалык структуралар түплемесінде орқали (Фурье интегралы күринишида) тасвирланади. d даврлы даврий структура шундай бир қаторнинг ҳадлары йиғиндиши тарзда тасвирланыши мүмкін, бу қаторнинг битта ҳади умумий ҳолда үзгартылады, қатталық бўлиши, қолган ҳадлари эса x нинг d , $1/2d$, $1/3d$, ... даврлы синусоидалык функциялары бўлади, яъни қолган ҳадлари $a_n \sin\left(\frac{2\pi n}{d}x + \psi_n\right)$ күринишида (Фурье қатори күринишида) бўлади (бунда $n = 1, 2, 3, \dots$). Кўриб чиқилаётган структураларнинг характеристикалары қатордаги айрим синусоидалык ҳадларнинг амплитуда ва фазалари қийматини аниқлаб беради. Демак, мураккаб структураларда юз берадиган дифракцияның барлық структураларнинг Фурье ёйилмасидаги ҳар бир ҳаддагы дифракцияны ҳысаблаб чиқиши ўйли билан топиш мүмкін. Фурье ёйилмасидаги үзгартылыш ҳад нолинчи максимум беради, синусоидалык ҳадларнинг ҳар бири бириңчи тартибли ($m = \pm 1$) иккита максимум беради. Синусоидалык структураларнинг даври турли бұлғанлығы учун бириңчи тартибли мос максимумларнинг дифракция бурчаклари ҳам турлича бўлади ва

биргаликда бутун структуранинг тўла дифракцион манзараси ҳосил бўлади. Бу нуқтаи назардан қараганда оддий дифракцион панжаранинг юқори тартибли максимумлари унга мос синусоидал ҳаднинг биринчи тартибли максимумлариdir. Масалан, учинчи тартибли ($m = \pm 3$) максимумлар $\frac{1}{3}d$ даврли учинчи синусоидал структуранинг биринчи тартибли ($m = \pm 1$) максимумлариdir. Шундай қилиб, ўрганилган бир ўлчовли панжара (\hat{y} тказиш коэффициенти фақат битта координата бўйлаб ўзгарадиган панжара) учун бу анча умумий текшириш усули ёрдамида тажрибага мувофиқ келадиган натижка оламиз.

53- §. Икки ўлчовли структуралар та юз берадиган дифракция

Ёруғлик дастаси йўлига қўйилган пластиинканинг ўтказиш коэффициенти битта йўналиш бўйлаб эмас, балки шу пластиинканинг бутун сирти бўйича ўзгариш ҳоли анча кўп учрайди. Бу ҳолга тартибсиз чангланган шиша пластинкаси ёки қиров босган дераза ойнаси мисол бўла олади. Равшанки, ўтказиш коэффициентининг бундай ўзгаришини сиртнинг иккита координатаси бўйича ўзгариш деб ҳисобласа бўлади, бинобарин текширилаётган структура икки ўлчовли бўлади. Энг содда ҳолда бу структура икки ўлчовли даврий структура (икки ўлчовли панжара) бўлиб, умумий ҳолда эса икки ўлчовли кўп панжаралар тўпламидан иборат.

Даврлари d_1 , ва d_2 бўлиб, ўзарот перпендикуляр равишда айқаш жойлашган панжаралардан иборат бўлган икки ўлчовли панжаралини кўриб чиқайлик. Шиша пластиинкалар юзида ҳосил қилинган дифракцион панжаралардан иккитасини уларнинг штрихлари бир-бирига перпендикуляр бўладиган қилиб бевосита бирининг орқасига бирини қўйсан, юқоридагидек икки ўлчовли панжара ҳосил бўлади.

Монохроматик ёруғликнинг юпқа дастаси вертикал штрихли биринчи панжарарадан ўтиб, горизонтал чизиқ бўйлаб жойлашадиган максимумлар (нолинчи ва юқори тартибли максимумлар) тўплами бериши керак.

Ҳар бир максимумга мос келувчи ёруғлик дастаси иккинчи панжарарадан ўтаётib, вертикал чизиқ бўйлаб жойлашадиган максимумлар берувчи ёруғлик дасталарининг янги тўпламига ажралади. Спектрнинг тўла манзараси 10.1-расмдагидек бўлади. Доғлар атрофидаги 0,0; 0,1; 1,1; 1,2 ва ҳоқазо рақамлар биринчи ва иккинчи панжарарадаги спектр тартибини кўрсатади; уларнинг интенсивлиги панжарарадаги дифракцион спектрлар интенсивлигининг тақсимот қонуни бўйича камаяди. Бундай панжараада юз берадиган дифракциянинг элементар назариясини тузиш қийин эмас.

Ёруғлик ўшандай панжараага тик тушаётган бўлсин. Ёруғликнинг йўналишини Z ўқ деб, панжаралардаги штрихлар йўналишини X ва Y ўқ деб оламиз ва тушаётган ёруғлик дастасининг йўналишини α_0 , β_0 , γ_0 бурчаклар билан, дифракцияланган дастанинг

йұналишини α , β , γ бурчаклар билан характерлаймиз. Биз күриб чиқаётган ҳолда $\alpha_0 = \pi/2$, $\beta_0 = \pi/2$, $\gamma_0 = 0$, яғни $\cos \alpha_0 = \cos \beta_0 = 0$, $\cos \gamma_0 = 1$. Дифракцияланган нур X үк бүйлаб оғанда дифракция бурчагининг қыйматига боғлиқ ҳолда ёруғлик минимумлари ва максимумлари ҳосил бўлади. Бир ўлчовли панжара назариясини татбиқ этиб, бош максимумларнинг вазиятлари

$$d_1 \cos \alpha = \lambda, 2\lambda, 3\lambda, \dots, m_1 \lambda \quad (53.1)$$

шартларни қаноатлантириши кераклигини топамиз.

Худди шунга ўхшаш, Y үк йұналишидаги дифракция ҳам йұналишлари

$$d_2 \cos \beta = \lambda, 2\lambda, 3\lambda, \dots, m_2 \lambda \quad (53.2)$$

шартлардан аниқланувчи бош максимумлар беради.

Демак, фақат юқорида ёзилған икки шартни қаноатлантирувчи йұналишлардагина бош максимумлар бўлиши мумкин, бунда m_1 ва m_2 бутун сонларнинг ҳар бир жуфтига бирор тартибли максимум мос келади. α ва β ларнинг шу тариқа топилган қыйматларига қараб

$$\cos^2 \alpha + \cos^2 \beta + \cos^2 \gamma = 1 \quad (53.3.)$$

10.1-расм. Икки ўлчовли панжарада қоз берадиган дифракцияда интенсивлик тақсимотининг схематик тасвири.

геометрик муносабатдан γ бурчакнинг қыйматлари аниқланади. Шундай қилиб, қуйидаги

$$\left. \begin{aligned} d_1 \cos \alpha &= m_1 \lambda, \\ d_2 \cos \beta &= m_2 \lambda, \\ \cos^2 \alpha + \cos^2 \beta + \cos^2 \gamma &= 1 \end{aligned} \right\} \quad (53.4)$$

учта шартдан (m_1 ва m_2 — бутун сонлар) маълум структура (d_1 ва d_2) ва мұайян λ тўлқин узунлик учун α , β , γ бурчакларнинг қыйматларини топамиз; бу бурчаклар ёруғликнинг бош максимумлари кузатиладиган йұналишларни белгилайди. Агар текширилаётган панжара жуда кўп элементлардан (штрихлардан) тузилган, деб фараз қилинса, у ҳолда бош максимумлар жуда кескин бўлади ва уларда дифракцияланган тўлқинларнинг деярли бутун ёруғлик энергияси тўпланади. Шундай қилиб, амалда ёруғлик фақат кўрсатилган айрим йұналишларда кузатилади, аниқроғи, кўрсатилган йұналишлар атрофидаги кичкина фазовий бурчакда кузатилади.

		3, 0	3, 1	3, 2	3, 3		
	2, -2	2, 0	2, 1	2, 2	2, 3		
	1, -1	1, 0	1, 1	1, 2	1, 3		
0, -3	0, 2	0, 1	0, 0	0, 1	0, 2	0, 3	
	-1, -1		-1, 1				
	-2, -2			-2, 2			
-3, -3					-3, 3		

Агар d_1 ва d_2 даврли панжаралар ўзаро перпендикуляр бўлмасдан бир-бiri билан бирор бурчак ташкил қилса, принцип жиҳатдан олганда бизнинг мулоҳазаларимиз ўз кучида қолаверади, фақат геометрик муносабатлар ўзгаради. Максимумларнинг (доғларнинг) вазияти, албатта, панжаралар штрихлари орасидаги бурчакка ҳам боғлиқ бўлади. Демак, доғларнинг жойлашишига қараб штрихланган сиртнинг структурасини, яъни d_1 ва d_2 даврларни ҳамда панжараларнинг ўзаро қандай жойлашганини билиш мумкин.

Агар сиртий (икки ўлчовли) структура даврий бўлмаса, масалани таҳлил қилиш учун Рэлей методини қўллаш лозим. Анча мураккаброқ манзара ҳосил бўлади. Структура ўлчамлари ва шакли жиҳатдан бир-бирига яқин, лекин ҳар хил жойлашган зарралардан тузилган (чангланган пластинка, ойнакдаги қиров) хусусий ҳолда бундай структура барча мумкин бўлган вазиятларда жойлашган содда панжаралар тўпламига эквивалент бўлади, тегишли дифракцион манзара эса қатор концентрик доиралар кўринишида бўлади. Бундай пластинка орқали равшан ёруғлик берадиган кичик манбага қараб, бу ҳодисани осон кузатиш мумкин.

54-§. Уч ўлчовли структуralарда юз берадиган дифракцион ҳодисалар

Фазовий биржинслимасликларда юз берадиган дифракция энг қизиқарли ва амалий жиҳатдан аҳамиятлидир. Бу ҳолда тўлқин бир жинсли муҳитда эмас, балки бир жинсли бўлмаган муҳитда тарқалади. Бир жинсли бўлмаган муҳитларнинг айрим қисмларида тўлқин тезлиги қолган қисмлардаги тезликдан фарқ қиласи, яъни қисмларнинг синдириш кўрсаткичи турли бўлади.

Агар муҳит оптик жиҳатдан етарлича бир жинсли бўлса, яъни ҳар қандай кичкина* соҳасининг синдириш кўрсаткичи бошқа соҳасининг синдириш кўрсаткичига тенг бўлса, ёруғлик тўлқини бу муҳитда йўналишини ўзгартирмасдан тарқалади.

Хусусан, ясси тўлқин бундай муҳитда тарқалаётib, ясси тўлқинлигича қиласи. Бу холосани Френель фикрича ёруғликнинг тўғри чизиқ бўйлаб тарқалишини тушунтирадиган мулоҳазаларга ўхшаш мулоҳазалар билан тасдиқлаш мумкин. Агар муҳитнинг бир жинслилигини бирор аралашмалар ёки бирор процесслар бузган бўлса, яъни муҳитда бошқа соҳаларнинг синдириш кўрсаткичидан фарқ қиласиган синдириш кўрсаткичли кичкина соҳалар бўлса, бундай соҳаларда дифракцион ҳодисалар юз бериши керак ва ёруғликнинг бир қисми ўзининг дастлабки йўналишидан оғади(дифракцияланади).

Ҳақиқатан ҳам, тўлқин фронтининг турли синдириш кўрсат-

* Чизиқли ўлчамлари ёруғлик тўлқинининг узунлигига нисбатан жуда кичик бўлган соҳа кичкина соҳа деб ҳисобланади.

кичли соҳалардан бораётган қисмлари турлича тезликда тарқалади, оқибатда тўлқин фронти (яъни бир хил фазали сирт) яssi бўлмай қолади ва ёруғлик турли йўналишларда тарқалади.

Бу турдаги ҳодисалар табиатда кенг миқёсда кузатилади. Бундай ҳодисалар жумласига даставвал ёруғликнинг туманда тарқалиш ҳодисаси киради, бу ҳодиса кемаларнинг туманда юришида катта аҳамиятга эга. Худди мана шу амалий масала бу ҳодисанинг батафсил ўрганилишига биринчи сабаб бўлди (Тиндалъ, 1868 й.). Бир жинсли бўлмаган соҳаларда юз берадиган дифракция ҳодисаси Қуёш ва Ой атрофида (гало ва тожлар деб аталмиш) доира ва ҳалқалар пайдо бўлишига сабаб бўлиб, метеорологик оптикада катта роль ўйнайди. Гало ёки тожлар Қуёш ёки Ойдан келаётган нурларнинг ҳаводаги муаллақ майда зарраларда* синиши ва дифракцияланиши оқибатида пайдо бўлади.

Фазовий тўсиқлар ёки бир жинсли бўлмаган соҳаларда юз берадиган дифракция ҳодисасини бундай соҳалар сони жуда катта ва уларнинг ўлчами кичик бўлган ҳолларда кузатиш жуда осон. Бундай ҳолда муҳит хира муҳит дейилади ва дифракция ҳодисаси одатда ёруғликнинг сочилиши деб аталади. Бу ҳодисани биз кейинроқ яна ўрганамиз, айниқса муҳит ёт зарралар қўшилиши туфайли ифлосланиб хиранланмай, балки муҳит ўзининг молекуляр тузилиши оқибатида хиранланадиган ҳолни батафсилоқ қараб чиқамиз. Шуни таъкидлаймизки, муҳитнинг молекуляр тузилиши одатдаги ёруғлик тўлқинлари учун биржинслимасликлар пайдо қилмайди, чунки молекулаларнинг ўлчами ёруғлик тўлқини узунлигидан мингларча марта кичикдир. «Молекуляр хиалик» молекулаларнинг тартибсиз иссиқлик ҳаракати вақтида анча кўп молекулаларнинг тасодифий йиғилиб қолиши оқибатидир. Аксинча, жуда қисқа тўлқинлар учун, масалан, Рентген нурлари учун молекулалар борлигининг ўзиёқ муҳитнинг бир жинсли бўлмаслигини тақозо қиласи ва дифракцияга (ёруғликнинг сочилишига) сабаб бўлади.

Шакли ихтиёрий бўлган фазовий биржинслимасликларда юз берадиган дифракцияни текшириш жуда мураккаб масаладир. Шунинг учун биз бир жинслимасликлар мунтазам даврий характерга эга бўлган, яъни улар *панжара* ҳосил қилган энг содда ҳол билан чекланамиз. Аммо бу ҳолда муҳитнинг даврий структураси фазовий характерда бўлади, яъни панжара муҳитда барча йўналишлар бўйлаб давом эттирилган бўлади. Биз фазовий даврий структурани учта координата йўналишлари бўйича олинган даврий структураларнинг тўплами сифатида тасвирлашимиз ва мана шу

* Томчилардаги дифракция туфайли ҳосил бўладиган кичик радиусли тожларни ҳавода муаллақ юрган гексагонал муз кристаллчаларида ёруғлик синиши туфайли ҳосил бўлувчи катта доиравий галолардан (бурчакли ўлчами 22° ва 46°) фарқ қилиш лозим.

уч ўлчовли фазовий панжарадаги ясси түлқинлар дифракциясини кўриб чиқишимиз мумкин.

Рэлей методидан фойдаланиб (52-§), ҳар қандай фазовий структуралардаги; жумладан даврий бўлмаган фазовий структуралардаги дифракцияни (ёруғлик сочилишини) текшириш мумкин.

Муҳит X ўқ бўйлаб d_1 даврли даврий структурадан, Y ўқ бўйлаб d_2 даврли панжарадан, Z ўқ бўйлаб d_3 даврли панжарадан иборат бўлсин, деб фараз қиласийлик, бунда $d_1, d_2, d_3 > \lambda$ бўлсин. Ромбик* кристалларнигина кўриб чиқамиз, улар учун элементар ячейканинг қирралари (d_1, d_2, d_3) ўзаро перпендикуляр бўлади. Булар жумласига, албатта, хусусий ҳол сифатида тетрагонал ($d_1 = d_2, d_3$) ва кубик ($d_1 = d_2 = d_3$) панжаралар киради. Ёруғликнинг тарқалиш йўналиши тўлқин нормали билан координата ўқлари ташкил этган учта бурчак орқали ифода қилинади; тушаётган ёруғлик учун бу бурчакларни $\alpha_0, \beta_0, \gamma_0$ билан, дифракцияланган ёруғлик учун α, β, γ билан белгилаймиз.

Ёруғлик Z ўқ бўйлаб тушаётган бўлсин, яъни $\alpha_0 = \beta_0 = \pi/2$ ва $\gamma_0 = 0$ бўлсин. XY текисликка параллел бўлган бирор қатламни, яъни $z = \text{const}$ бўлиши билан характерланадиган қатламни кўриб чиқамиз. Бу қатлам икки ўлчовли панжара бўлиб, ёруғлик ундан ўтәтиб, олдинги параграфда кўриб ўтилганча дифракцияланади. Ҳар бир λ тўлқин узунлик учун α, β, γ бурчакларнинг (53.4) шартлардан топиладиган қийматлари билан аниқланувчи йўналишлар бўйича максимумлар ҳосил бўлади.

Аммо мана шу ҳолда муҳит Z ўқ бўйлаб d_3 давр билан даврий жойлашган икки ўлчовли панжаралар тўпламидан иборат. Агар панжаранинг ҳар бир қатлами етарлича шаффоф бўлса, у ҳолда ёруғлик қисман биринчи қатламда дифракцияланади, қисман эса кейинги қатламга ўтиб боради ва бу иккинчи қатламда юқорида гидек қисман дифракцияланади, қолган қисми келгуси қатламга ўтиб боради ва ҳоказо. Шундай қилиб, юқорида топилган (α, β, γ) йўналишда муайян йўл фарқига эга бўлган бир қанча когерент тўлқин тарқалади ва охирги натижани ҳосил қилиш учун бу тўлқинларнинг ўзаро интерференциясини ҳисобга олишимиз керак.

Натижани схематик 10.2-расмдан топиш осон, бу расмда OZ — тушаётган тўлқин йўналиши; AN, BM, CQ, DS, \dots — схематик равишда p_1, p_2, p_3, \dots кичкина юзчалар кўринишида тасвиранган айрим қатламларда дифракцияланган тўлқинларнинг йўналишлари; AN, BM, \dots йўналишлар OZ йўналиш билан γ бурчак ташкил этади. $AB = BC = CD = \dots = d_3$ масофа эса текширилётган структуранинг учинчи даври. Нурларнинг ҳар бир жуфтни орасида

$$(AB - AN) = (BC - BM) = (CD - CQ) = \dots$$

* Ячейкасининг қирралари 90° дан фарқ қиласидиган бурчак остида кесишибувчи триклин кристалларнинг умумий ҳолида бу масалани кўриб чиқиши қийшик бурчакли координаталар системасини қўлланишни талаб қилган бўлар эди.

йўл фарқи бор. Кўрсатилган йўналишда ҳар бир қатлам оғдирган тўлқинлар бир-бирини ўзаро кучайтириши учун бу йўл фарқи тўлқин узунликларнинг бутун сонига teng бўлиши керак.

Бу қўшимча шарт

$$d_3 - d_3 \cos \gamma = m_3 \lambda$$

кўринишда ифодаланаади.

Шундай қилиб, даврлари d_1 , d_2 , d_3 бўлган фазовий структурада юз берган дифракцияда ёруғликнинг максимумлари фақат қуидаги тўрт шартни қаноатлантирадиган йўналишларда ҳосил бўлади:

$$d_1 \cos \alpha = m_1 \lambda, \quad \left. \begin{array}{l} d_2 \cos \beta = m_2 \lambda, \\ d_3 (1 - \cos \gamma) = m_3 \lambda, \end{array} \right\} \quad (54.1)$$

$$d_2 \cos \beta = m_2 \lambda, \quad (54.2)$$

$$d_3 (1 - \cos \gamma) = m_3 \lambda, \quad (54.3)$$

(бунда m_1 , m_2 , m_3 — бутун сонлар) ва

$$\cos^2 \alpha + \cos^2 \beta + \cos^2 \gamma = 1 \text{ (геометрик шарт)} \quad (54.4)$$

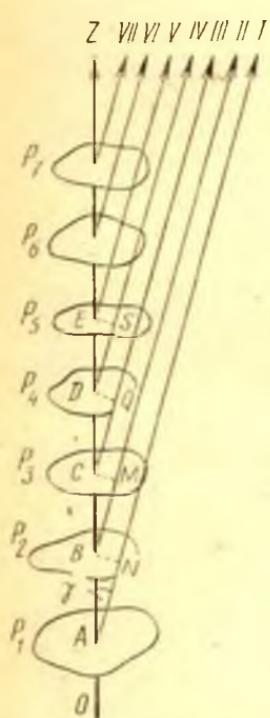
Умуман айтганда, ҳар қандай тўлқин узунлик учун ҳам барча шартларни қаноатлантирадиган (α , β , γ) йўналиш мавжуд бўлавермаслигини кўриш осон. Ҳақиқатан ҳам, бу тенгламалардан α , β , γ ларни йўқотиб,

$$\frac{m_1^2 \lambda^2}{d_1^2} + \frac{m_2^2 \lambda^2}{d_2^2} + \frac{(d_3 - m_3 \lambda)^2}{d_3^2} = 1 \quad (54.5)$$

муносабатни топамиз. Ёруғлик *маълум* йўналишда *маълум* структурага тушганида аниқ дифракцион максимумлар ҳосил бўлиши учун λ тўлқин узунлик қандай қийматларга эга бўлиши кераклигини юқоридаги муносабат кўрсатади.

Демак, чизиқли ва сирт шаклидаги панжаралардаги дифракциядан фарқли равища, муайян фазовий панжарарадаги дифракцияда барча тўлқин узунликлар учун эмас, балки (54.5) шартни қаноатлантирувчи тўлқин узунликлар учунгина максимумлар ҳосил бўлади.

Шундай қилиб, агар чизиқли панжарага барча тўлқин узунликлардан ташкил топган параллел даста (оқ ёруғлик) туширилса, ҳар бир тўлқин узунлик учун панжаранинг штрихларига перпендикуляр чизиқ бўйлаб жойлашадиган максимумлар ҳосил бўлади (спектр). Агар оқ ёруғликнинг параллел дас



10.2-расм. Уч ўлчовли структурада юз берадиган дифракция схемаси.

таси *сирт* шаклидаги панжарага тушса, бу ҳолда барча түлқин узунликлар учун панжара текислигига параллел бўлган текисликда муайян тартибда жойлашадиган максимумлар ҳосил бўлади (рангли доғлар). Агар барча түлқин узунликлардан ташкил топган ёруғлик фазовий панжарага туширилса, у ҳолда юқоридаги шартни қаноатлантирувчи баъзи бир түлқин узунликлар учунгина дифракцион максимумлар ҳосил бўлади. Узунлиги бошқа бўлган түлқинлар нолинчι тартибли дифракцион максимум ҳосил қиласди.

Максимумларнинг жойлашиши ва уларга мос келувчи λ түлқин узунликлар қийматига асосланиб, дифракцияни юзага келтирган фазовий панжаранинг қандай тузилганлигини бир қийматли тасвирлаш мумкин экан.

55- §. Рентген нурларининг дифракцияси

Юқорида текширилган уч ўлчовли панжарадаги дифракция ғоят муҳим аҳамиятга эга. Бу дифракция Рентген нурларининг табиий кристаллардаги дифракциясида амалга оширилади. Рентген нурлари электромагнитик түлқинлар бўлиб, уларнинг түлқин узунлиги одатдаги ёруғликнидан мингларча марта кичик бўлади. Шу туфайли Рентген нурлари учун сунъий дифракцион панжаралар ясаш жуда қийин. Нурларни панжарага 90° га яқин бурчак остида туширилса, бу қийинчилик бартараф қилиниши мумкинлигини кўрган эдик. Аммо Рентген нурларининг дифракцияси штрихли қайтарувчили панжараларда оғма нурлар билан ўтказилган тажрибалардан анча олдин амалга оширилган эди. Лауэнинг фикрича (1913 й.), Рентген нурлари учун дифракцион панжара сифатида табиий фазовий панжаранинг ўзгинаси бўлмиш кристаллардан фойдаланилган эди. Кристаллда атом ва молекулалар уч ўлчовли мунтазам панжара кўринишида жойлашган бўлади; бундай панжараларнинг даври Рентген нурларининг түлқин узунлиги билан таққосланадиган даражада бўлади. Агар шундай кристаллга Рентген нурлари дастаси туширилса, у ҳолда кристалл панжара таркибидаги ҳар бир атом ёки молекуляр группа Рентген нурларини дифракциялади. Бу юқорида кўриб ўтилган уч ўлчовли панжарадаги дифракцияядир. Ҳақиқатан ҳам, кузатиладиган дифракцион манзаралар фазовий панжарада юз берадиган дифракциянинг характерли хусусиятларига мос келади.

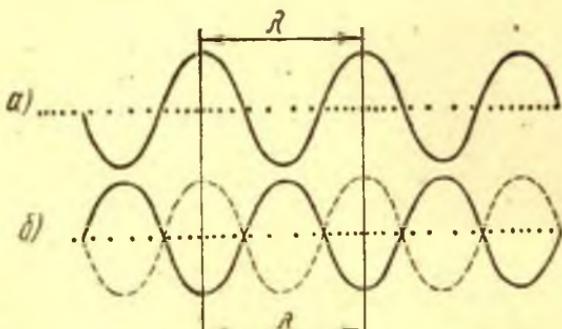
Лауэ методи туфайли жуда муҳим бўлган икки масала ҳал қилинди. Биринчидан, дифракцион панжара сифатида ишлатиладиган кристалл *панжаранинг тузилиши* маълум бўлса, Рентген нурларининг түлқин узунлигини топиш, мумкин бўлиб қолади. Шу йўсинда Рентген нурларининг спектроскопияси яратилди, бу эса атом тузилишининг энг муҳим хусусиятларини аниқлашга хизмат қилди (қ. 118-§). Иккинчидан, түлқин узунлиги маълум бўлган Рентген нурларининг номаълум тузилишли кристалл структурада

юз берадиган дифракциясини кузатиб, бу структурани аниқлаш, яъни кристалл таркибидаги ионлар, атомлар ва молекулаларнинг бир-бири орасидаги масофа ва бир-бирига нисбатан эгаллаган взиятини аниқлаш мумкин. Молекуляр физиканинг энг муҳим хуласаларига асос бўлган кристалл биринчаларнинг структура анализи шу йўл билан вужудга келди.

56- §. Ёруғлик тўлқинларининг ультраакустик тўлқинлар туфайли ҳосил бўлган дифракцияси

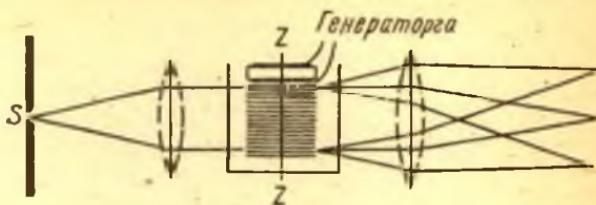
Кўзга кўринадиган ёруғлик тўлқинлари дифракцияси ҳодисасини кузатишга қулай бўлган фазовий панжарани ҳам амалга ошириш мумкин. Бунга даставвал ультратовуш тўлқинлари туфайли юз берадиган дифракцион ҳодисалар таалуклидир.

Маълумки, кварц ёки турмалин пластинкасида жуда катта частотали (10^8 Гц гача) механик тебранишлар ҳосил қилиш мумкин. Бундай тебранувчи пластинка атрофдаги муҳитда товуш тезлигида тарқалувчи эластик (ультраакустик) тўлқинлар чиқаради. Тебранувчи кварц пластинкасини бирор суюқликка, масалан, ксиолгла туширсак, бу суюқликда ультраакустик тўлқинлар ҳосил бўлади. Суюқликдаги эластик тўлқин муайян тезликда тарқалувчи қисишлиш ва сийракланиш тўлқинидир. Демак, ультраакустик тўлқин тарқалаётган суюқлик қисилган ва сийракланган соҳаларнинг, яъни ёруғликни синдириш кўрсаткичи турлича бўлган соҳаларнинг даврий кетма-кетлигидан иборат бўлади. Шунинг учун ультраакустик тўлқин тарқалаётган суюқлик ёруғлик учун фазавий панжара (қ. 48-§) бўлади, чунки ёруғлик бундай суюқлик устунидан ўтаётганда ёруғлик тўлқинининг амплитудаси эмас, балки фазаси ўзгаради. Агар ультраакустик тўлқин ҳосил қиласи, турғун ультраакустик тўлқин ҳосил қиласи, бу тўлқин ҳам зичлиги ўзгариб турадиган ва бинобарин, ёруғликни синдириш кўрсаткичи ўзгариб турадиган даврий структурадан иборатdir. Борувчи тўл-



10.3- расм. Югурма (а) ва турғун (б) ультраакустик тўлқинларда зичлик тақсимоти.

Югурма тўлқинда ҳам, турғун тўлқинда ҳам даврий тақрорланувчи зичланиш ва сийракланиш соҳаларнинг узунликлари муҳитдаги ультраакустик тўлқин узунлигига teng.



10.4-расм. Ультраакустик түлқинларда юз берган дифракцияны кузатыш схемаси.

қын ҳолида ҳам, турғун түлқин ҳолида ҳам ҳосил бўладиган фазавий панжаранинг даври ультраакустик түлқиннинг узунлигига тенг бўлади, бу ҳол 10.3-расмда кўриниб турибди. Ксилолда ультраакустик түлқинларнинг тарқалиш тезлиги тахминан 1000 м с, демак, частота 10^8 Гц бўлганда ультраакустик түлқиннинг узунлиги $\lambda = 10^{-3}$ см = 10 мкм. Бинобарин, ксилолда ёруғлик түлқинлари дифракциясини кузатиш учун анча қулай бўлган 10 мкм даврли фазавий панжара ҳосил бўлади. Түлқинлар ҳосил қилинадиган кристаллнинг ўзида ҳам турғун ультраакустик түлқин қарор топади ва бинобарин, тебранувчи кристалл ҳам фазавий дифракцион панжара бўлиб хизмат қила олади*.

Ультраакустик түлқин ҳосил қилинган суюқлик солинган идишдан оқ ёруғлик дастасини ўтказилса (10.4-расм), экранда дифракцион панжаранинг кварцнинг тебраниш частотаси ва ультратовушнинг суюқликдаги тезлиги бўйича ҳисобланган даврига мос келадиган жуда яхши дисперсияли спектр ҳосил бўлади (10.5-расм).

Агар ультраакустик түлқинлар уч йўналишда юборилса, у ҳолда ёруғлик нурлари учун фазовий панжара ҳосил бўлади. Дарвоқе, ҳатто кузатиш схемаси 10.4-расмда кўрсатилганча бўлганда ҳам (бунда ультраакустик түлқинлар Z ўқ йўналишида тарқалади) фазовий панжара мавжуд бўлади, лекин икки X ва Y йўналишда панжаранинг даври нолга тенг, яъни туташ қайтарувчи текисликлар — кўзгулар бор бўлади. Бу кўзгулардан қайтиш қонуни (тушашётган нур ва қайтган нур кўзгуга ўтказилган нормал билан бир текисликда ётади ва тушиш бурчаги қайтиш бурчагига тенг бўлади) олдинги (54.1)–(54.4) муносабатлардаги α ва β бурчаклар қийматини белгилайди, кўзгулар системасидан қайтган нурларнинг

* Қўпчилик суюқликларда ультратовуш түлқинлари тезлиги оддий товуш түлқинлари тезлигидан фарқ қилмайди ва 1000—1500 м/с чамасида бўлади. Шаффоф қаттиқ жисмларда (шиша; кварц) товуш тезлиги 5000—6000 м/с чамасида бўлади. Шунинг учун ҳам бу моддаларнинг ҳаммасида 10^7 гц ва ундан ортиқ частотали ультраакустик түлқинларда дифракцион тажрибаларни қулай амалга ошириш мумкин. Турғун түлқинлар билан ишлаганда қайтарилган түлқиннинг интенсивлиги борувчи түлқиннинг интенсивлигига яқин бўлиши мухим. Шунинг учун ультраакустик түлқинларни кам ютадиган маддалар билан ишлаш яхши. Суюқликлардан сув ва ксилол ультраакустик түлқинларни кам ютади. Ютишнинг ультраакустик түлқин частотаси квадратига пропорционал равишда орта боришини назарда тутмоқ лозим.



10.5-расм. Ультраакустик түлқинда юз берган дифракцияда олинган спек трлар.

ўзаро интерференцияси эса ү бурчак учун учинчи дифракцион шартни беради. Шундай қилиб, бу ҳолда ҳам учта бурчак учун учта дифракцион шарт ва геометрик (түртингчы) шартга эга бўламиз. Бу ерда фазовий дифракция ҳодисаси (муайян тўлқин узунликларга тегишли дискрет максимумлар) Рентген нурлари ҳолидаги-дек унча яққол юз бермайди, чунки бу ҳолда бутун дифракцияловчи устуннинг ўлчамлари панжаранинг даврига нисбатан унча катта эмас; бу ҳол аслида ясси панжарарадан ҳажмий панжарага ўтиш ҳолидир.

Ультраакустик түлқинлар ёрдамида амалга ошириладиган фазавий панжаранинг яна бир хусусияти борлигини айтиб ўтиш лозим. Синдириш кўрсаткичи фақат фазовий жиҳатдан даврий бўлибгина қолмасдан, балки *вакт ўтиши* билан ҳам даврий ўзгариб туради, бу давр ультраакустик түлқиннинг даврига тенг, яъни 10^7 — 10^8 Гц чамасида бўлади. Бу ҳол дифракцияланган ёруғлик интенсивлигининг ўша частота билан даврий ўзгариб туришига, яъни *модуляцияланшишига* олиб келади. 4-§ да баён қилинганларга мувофиқ, унинг маъноси қўйидагича: агар ультраакустик түлқин устига $\approx 5 \cdot 10^{14}$ Гц частотали монохроматик ёруғлик тушса, бу ҳолда дифракцияланган ёруғликтинг частотаси ўзгариб $v \pm N$ бўлиб қолади, бунда N — қўлланилган ультраакустик түлқиннинг частотаси. N частота 10^8 Гц чамасида бўлса, ёруғлик частотасининг бу ўзгариши арзимаган даражада бўлиб, дастлабки частотанинг ўн миллиондан бир неча улушкини ташкил этади. Бу ўзгариш тажрибада кузатилган. Ниҳоятда катта илмий ва амалий аҳамиятга эга бўлган бундай ҳодисани биз ёруғликтинг сочилиши тўғрисидаги масалада учратамиз (қ. 162-§).

Баён қилинган мулоҳазаларни синдириш кўрсаткичи ҳар бир нуқтада вакт ўтиши билан ўзгариб турадиган турғун ультраакустик түлқинга татбиқ этиш мумкин. Югурма ультраакустик түлқин учун частотанинг ўзгаришини ҳаракатланаётган сиртлардан — югурма түлқин фронти сиртларидан ёруғликтинг қайтиши натижаси, яъни Допплер ҳодисаси (қ. 127-§) натижаси сифатида тасвиrlаш ҳаммадан осон. Ёруғлик билан бир томонга югурувчи түлқиндан дифракцияланган ёруғлик частотаси дастлабки частотадан ортиқ ($v + N$) бўлади, қарши томонга югурувчи түлқинда эса кам ($v - N$) бўлади. Қаррама-қарши томонларга югурувчи икки түлқин йигиндиси бўлмиш турғун түлқин частотанинг $v \pm N$ формула билан ифодаланувчи ўзгаришини тақозо қиласи. Мураккаб бўлмаган ҳисобнинг кўрсатишича, турғун түлқинлар методи бўйича ҳам (модуляция), югурма түлқинлар методи бўйича ҳам (Допплер ҳодисаси), албатта, тушаётган ёруғлик частотаси айни бир (N) қийматга ўзгариади.

Ёруғликтининг ультраакустик тўлқинлар туфайли дифракцияланшини ўрганиш моддада бу тўлқинларнинг тарқалиш қонунларини текширишнинг муҳим методи бўлиб қолди ва молекуляр физика масалаларини текшириш учун хизмат қилади; баъзи бир техник татбиқларда ультраакустик дефектоскопиядан фойдаланилади.

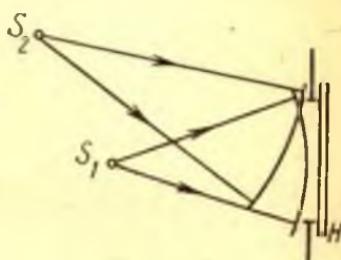
XI б о б

ГОЛОГРАФИЯ

57- §. Муқаддима

Спектрнинг оптик соҳасига тегишли электромагнитик тебранишлар даври фавқулодда кичик, шу туфайли каттароқ ёки кичикроқ инерционликка эга бўлган қабул қилгичлар ёруғлик энергиясининг оний қийматини эмас, балки унинг тебранишлар даври ичида ўртача қийматини қайд қиласди. Бундай ўртачалаш натижасида тебранишлар амплитудалари ҳақида фикр юритиш имкониятига эга бўламиз, лекин уларнинг фазалари ҳақидаги маълумотларга эга бўлмаймиз. Шу билан бирга, тўлқинларнинг фазаларигина ёруғлик манбаи қисмларининг ўзаро жойлашиши ҳақида, манбанинг қабул қилгичдан узоқлиги ва ҳоказолар ҳақида маълумот беради. Шундай қилиб, тўлқинлар олиб борувчи тебранишларнинг фазалари тўғрисидаги маълумотлар тушириб қолдирилган ўлчаш натижалари, умуман айтганда, бу тўлқинлар манбанинг хоссалари ҳақида тўла тасаввур ҳосил қилиш имконини бермайди.

Масалан, H фотопластинка сиртига S_1 , нуқтавий манба чиқарган сферик тўлқин тушаётган бўлсин (11.1-расм). Тушаётган ёруғлик ёруғликка сезгир қатламнинг очиқ қисмини текис қорайтиради. Ҳар қандай бошقا нуқтавий манбадан, масалан, S_2 дан келган тўлқин ҳам ана шу натижага олиб келади. Албатта, қабул қилгич сиртида тебраниш фазаларининг тақсимоти тўлқин фронтидан H пластинка текислигигача бўлган ўзгариб борувчи масофа (қ.11.1-расм) билан аниқланади; фазаларнинг бу тақсимоти манбанинг вазиятига бир қийматли боғлиқ. Бироқ фазани билмаслик бизни тўлқинлар манбанинг жойлашиши ҳақида бирор хуносса чиқариш имконидан маҳрум



11.1-расм. Тўлқин фазасини қайд қилиш ҳақидаги масалага доир

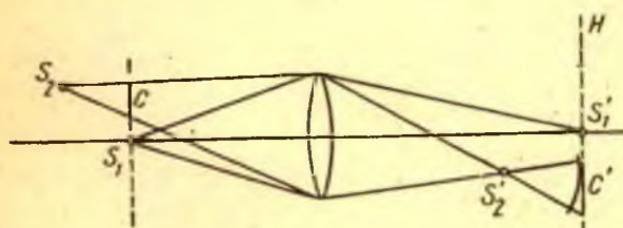
қилади; маълумки, фаза юқорида айтиб ўтилган асосий сабаблар туфайли аниқ бўлмай қолади.

Линза ёки бирор мураккаброқ оптик асбобдан фойдаланиб, фотопластинкани S_1 манбанинг S' тасвири билан устма-уст туширишимиз мумкин (11.2-расм). Оптик системаларнинг таутохронизми туфайли (қ. 20-§), ёруғлик тўлқинининг линзанинг турли қисмлари орқали ўтувчи барча қисмлари S_1 тасвирга баравар фаза силжишлари билан келади ва ёруғлик манбанинг вазияти ҳақидаги маълумот унинг тасвири жойланиши орқали аниқланади; тасвирнинг вазиятини ўлчаб ва оптик асбобнинг хоссаларини била туриб, манбанинг координаталарини ҳисоблаб топиш мумкин. Равшанки, айтилган мулоҳазалар сиртнинг H қабул қилгич текислигига тасвири туширилаётган ҳар қандай нуқтасига тааллуклидир. Баён этилган принцип XII—XV бобларда батафсил кўриб чиқиладиган турли хил оптик асбобларнинг кўпчилигига асос қилиб олинган.

Бироқ бу принципнинг татбиқ этилиши ёруғлик манбаи ҳақида бизни қизиқтирувчи барча маълумотларни бир фотосуратда акс эттира олмайди. Масалан, S_2 манбанинг H қабул қилгич сиртидан ташқаридаги S_2 тасвири пластинканинг C' қисмини қорайтиради, яъни C буюмнинг аксланишидек эфектга олиб келади. S_2 ни H га тушаётган сферик тўлқин манбаи деб қараб ва 11.1-расм муҳокамаси ни эсга олиб, оптик системадан фойдаланганда ҳам, оптик система бўлмаганда ҳам манбалар хоссалари ҳақидаги билимнинг тўлиқиз бўлишийнинг умумий физик сабаби тебранишларни қабул қилгич қайд қилганда уларнинг фазаси ҳақидаги маълумотнинг ўқолиши эканлигини кўрамиз.

Шундай қилиб, таҳлил қилинган содда мисоллардан ҳам, умумий мулоҳазалардан ҳам бундай хулоса чиқади: тўлқинлар манбаларининг жойланиши тўғрисида тўла тасаввур ҳосил қилиш учун тўлқинларнинг амплитудалари тақсимотини ҳам, фазалари тақсимотини ҳам ўлчай билиш керак.

Фазалар тақсимотини интерференцион ҳодисалар (қ. IV—VII боб) ёрдамида ўлчаш мумкин. Интерференциянинг моҳияти шундаки, когерент тебранишлар қўшилганида уларнинг фазалари фарқи натижавий тебраниш амплитудасини ўзгартиради, бошқача айт-



11.2-расм. Оптик системаларда тўлқинларни қайд қилиш ҳақидаги масалага доир.

ганды, түлкінларнинг фазавий муносабатларини интерференцион манзаранинг амплитудавий структурасига айлантиради. Бино-барин, агар қабул қылгичга бизни қизиқтираётган түлкіндан таш-қары фронтининг шакли қиёсан содда бўлган «синов» түлкини, маса-лан, ясси ёки сферик түлкін ҳам юборилса, у ҳолда вужудга кела-диган интерференцион манзара қабул қылгич сиртида бу икки түлкін фазалари фарқининг ўзгариш қонунини тўла характерлаб беради. Шу усул билан ўрганилаётган түлкіннинг фазавий струк-тураси ҳақида тасаввур ҳосил қилиш мумкин.

Албатта, интерференциялашувчи тебранишлар когерентлиги-нинг зарурий шартлари бажарилиши ва техник характердаги қа-тор бошқа чоралар кўрилиши лозим. Бу ҳақда ўз жойида гап бў-лади. Ҳозирча эса баён этилган умумий принципни яққол кўрса-тиш учун энг содда мисоллар кўриб чиқамиз.

58- §. Ясси түлкінни голографиялаш

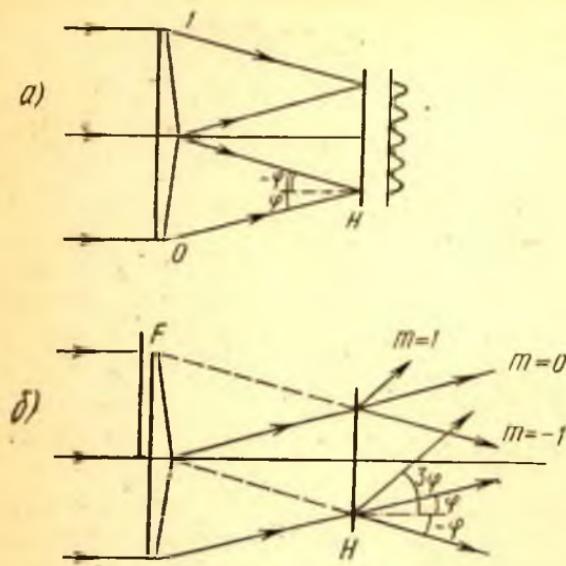
Н экранга 1 ясси түлкін тушаётган бўлсин (11.3-а расм). Синов түлкіни ёки таянч түлкін дейилувчи түлкін сифатида ҳам 0 ясси түлкін оламиз. Равшанки, агар бипризмага тушаётган дастлабки ясси түлкін етарли даражада когерент бўлса, 11.3-а расмдаги схе-ма 1 ва 0 түлкінларнинг когерент бўлишилигини таъминлайди. *Н* экранда параллел даврий полосалар кўринишидаги интерференцион манзара ҳосил бўлади (қ. 15-§); полосалар орасидаги \mathcal{B} масофа түлкін узунликнинг 1 ва 0 түлкінлар тарқалиши йўналишлари орасидаги 2φ бурчакка нисбатига тенг (қ. 15.5), яъни $\mathcal{B} = \lambda/2 \text{ ф.}$ *Н* экран фотопластинка бўлсин; полосаларнинг фотосуратини олиб ва улар орасидаги масофани ўлчаб, биз 2φ бурчакни ҳисоблаб топа оламиз:

$$2\varphi = \lambda/\mathcal{B}.$$

Шундай қилиб, 1 түлкіннинг таянч түлкінга нисбатан қандай жойлашгани аниқланди, яъни қабул қылгич сиртидаги фазалар тақ-симотида түлкінга тегишли бўлган маълумот чиқариб олинди.

Биз фотопластинкада қорайған жойлар тақсимотини ўлчаш билан чекланмасдан, интерференциялашган түлкінларни фотопластинка ёрдамида қайта тиқлашимиз мумкин. Ҳақиқатан ҳам, фотоплас-тинкани олдин ўзи экспозицияланган жойга ўша вазиятда қўямиз ва 1 түлкінни F диафрагма билан (қ. 11.3-б расм) тўсиб қолиб, 0 таянч түлкінга айнан бўлган ёритувчи түлкінни фотопластинкага туширамиз. Пластинканинг қорайиши даврий ўзгарганлиги ту-файли у \mathcal{B} даврли дифракцион панжара бўлади. Пластинкадан ўнгда дифракцияланган ясси түлкінлар тўплами ошкор бўлади; бу түлкінларнинг тарқалиш йўналишлари (дифракция бурчак-лари)

$$\theta = \varphi + m\lambda/\mathcal{B} = \varphi + m2\varphi, m = 0, \pm 1, \pm 2, \dots$$



11.3- расм. а—0 ва 1 икки ясси түлқиндан ҳосил қи-линган интерференцион манзарани қайд қилиш (H дан ўнгда ёритилган-лик тақсимоти кўрсатилган); б—ёритувчи түлқин ёрдамида 1 түлқинни тик-лаш.

муносабатдан аниқланади, бунда соддалик учун ϕ тусиши бурчаги ва θ дифракция бурчаги кичик деб фараз қилинади. Одатда но-линчи тартиб ($m = 0$) тушаётган түлқин тарқалишига мос келади (қ. 11.3- б расм). $m = -1$ бўлганда, $\theta = -\phi$ бўлади, яъни бу түлқин расо 1 түлқин (11.3- а расмдаги схема бўйича олинган ин-терференцион манзара ҳосил бўлиши вақтида) тарқалган йўналишда тарқалади. Бу ҳолат 11.3- б расмда пунктир чизиқ билан акс эттирилган бўлиб, улар 1 нурларнинг тарқалишига тескари йўна-лишдаги давомидир.

Қолган $m = 1, \pm 2, \dots$ қийматлар дастлабки түлқинлар ичida бўлмаган қўшимча түлқинларга мос келади (қ. 11.3-а расм). Маъ-лумки, m тартибининг турли қийматларига мос келган дифракция-ланган түлқинларнинг интенсивликлари нисбатини панжара ўт-казиш коэффициентининг давр давомида ўзгариш қонуни аниқ-лайди (қ. 46, 48-§). Агар ўтказиш коэффициенти синусоидал қонун бўйича ўзгарса, у ҳолда $m = 0, \pm 1$ түлқинлар ҳосил бўлади (Рэ-лей панжараси; қ. 51-§). Биз кўриб чиқётган ҳолда фотопластинка ёритилганлигининг тақсимоти синусоидал тақсимот эди, аммо очилтирилган фотопластинканинг ўтказиши тўла синусоидал эмас, шунинг учун одатда қиёсан кичик интенсивликли қўшимча түлқин-лар мавжуд бўлади. Бундан $m = 1$ түлқин истиснодир, унинг ин-тенсивлиги худди $m = -1$ түлқиннидек бўлади.

Демак, тавсифланган тажриба шуни кўрсатадики, қабул қи-лич сиртида түлқин фазаси тақсимоти ҳақида маълумотни қайд қилишигина эмас (бунинг ўзи унча-мунча олдиндан равшан эди),

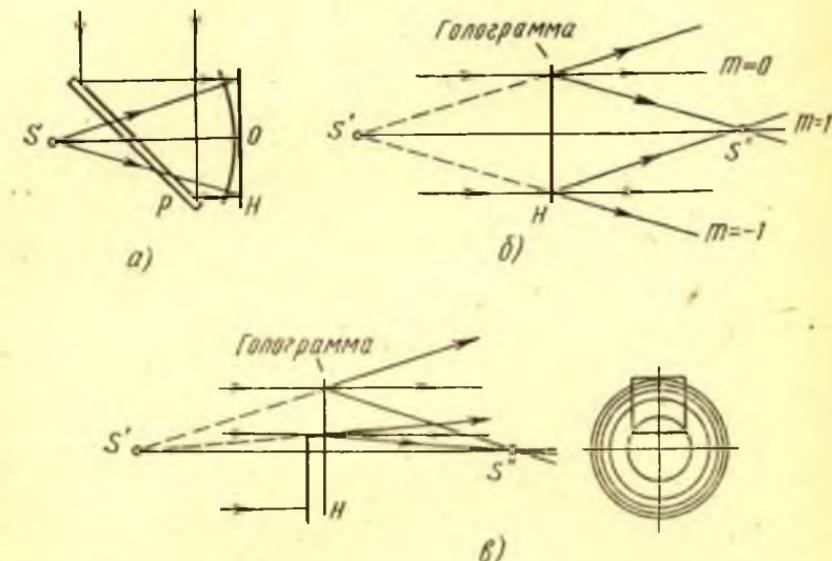
балки интерференцион манзара ҳосил қилишда қатнашган түлкінни қайта тиклаш ҳам мумкин.

Түлкін фазасини қайд қилиш ва уни қайта тиклашнинг юқорида ясси түлкін мисолида күриб чиқылған методи *голография* деб аталади. Грекчадан таржима қылғанда «голография» сўзи «тўла ёзув» деган маънени билдиради, яъни бу номда қабул қылғич сиртидаги түлкінний майдон ҳақида тўла маълумотни қайд қилиш имконияти таъкидланган. Интерференцион манзара (қора доғлар) туширилган фотопластинка *голограмма* дейилади. Албатта, бу мақсадда ёруғликнинг бошқа қабул қылғичлари ҳам қўлланилади, бироқ фотография усули техник жиҳатдан яхши ишлаб чиқылган ва шу туфайли бошқа усуллардан кўра кўпроқ қўлланилади.

59- §. Сферик түлкінни голографиялаш

S нуқтавий манба чиқараётган сферик түлкінни голографиялаш тажрибасининг схемаси 11.4-расмда тасвирланган. Таянч түлкін сифатида *P* пластинкадан қайтиб, *H* экран сиртига тик тушаётган (сферик түлкін билан когерент бўлган) ясси түлкін хизмат қиласиди.

H текисликда концентрик ҳалқалар кўринишидаги интерференцион манзарани кузатиш мумкин, бу ҳалқалар маркази *H* текис-



11.4- расм. Сферик түлкінни голографиялаш схемаси.

α — интерференцион манзарани қайд қилиш; *β* — голограммани ёритиш; *γ* — голограмманинг ўнг томонда кўрсатилган қисмининг *S' S''* тасвирлар ҳосил қилиши.

ликнинг унга S дан туширилган перпендикуляр билан кесишиш O нуқтасида жойлашган. Бунга ўхшаган манзара яси ва сферик тўлқинлар интерференцияси (Ньютон ҳалқалари) муҳокама қилинган 26-§ да ҳам тавсифланган эди. Қўшини ҳалқалар орасидаги масофа уларнинг радиуслари ортиши билан камаяди. Бу муносабатни сферик ва яси фронтлар орасидаги йўл фарқини ва

$$\Psi = \frac{2\pi}{\lambda} \frac{r^2}{2R} + \Psi_0$$

муносабатдан аниқланадиган (бунда Ψ_0 — бирор ўзгармас катталик, $R = SO$, r — ҳалқа радиуси) мос Ψ фазалар фарқини содда ҳисоб қилиш ёрдамида тушунтириш осон. Еруғ ҳалқалар вазияти $\Psi = 2\pi n_1$ (n_1 — бутун осон) шартдан аниқланади, бинобарин,

$$r_n = \sqrt{2\lambda R n}, \quad n = n_1 - \Psi_0 / 2\pi.$$

Манбани силжитиб, манзара марказида максимал интенсивлик ҳосил қилиш мумкин, бу ҳолда $\Psi_0 / 2\pi$ катталикнинг бутун сон бўлишига эквивалентdir; бу шароитда $n = n_1 - \Psi_0 / 2\pi$ айирма ҳалқанинг номери билан бир хил бўлади. Бирор ҳалқанинг радиусини ўлчаб, биз тўлқин фронтининг O нуқтадаги

$$R = r^2 / 2\lambda n$$

эгрилик радиусини ҳисоблаб топамиз ва шу билан манбанинг вазиятини аниқлай оламиз.

Шундай қилиб, бу ҳолда ҳам тўлқиннинг геометрик хоссаларини аниқлаш учун тўлқин фазасини «ёзиб олиш» кифоядир.

Ҳ экран ўрнига фотопластинка қўйиб, интерференцион манзаранинг фотосуратини оламиз. Натижада навбатлашувчи шаффоф ва ношаффоф ҳалқалардан иборат голограмма оламиз, бунда ҳалқалар радиусининг ўзгариш қонуни зонали пластинка ҳолидагидек бўлади. Зонали пластинканинг 34-§ да баён этилган хоссалари тўлқин фронтини қайта тиклашга бағишлиланган қўйидаги тажриба натижаларини осон тушунишга имкон беради. Олинган голограммага яси тўлқин тушириб (қ. 11.4-б расм) голограммадан ўнг томонда бир неча тўлқин кўрамиз. Улардан бири (яси тўлқин) голограммага тушаётган тўлқин йўналишида тарқалади; иккинчиси S'' нуқтага йиғилади, учинчиси ёйилиб кетади ва унинг маркази S' нуқта бўлади. Экспозиция вақтида S манба голограммадан қанча масофада турган бўлса (қ. 11.4-а расм), S' нуқта ҳам ўшандай масофада бўлади, яъни S' нуқтани қайта тикланган S манба деб қараш мумкин.

Тавсифланган ҳодисаларнинг изоҳи зонали пластинканинг фокуслаш хоссаларидан бевосита келиб чиқади (қ. 34-§). Агар голограмманинг ўтказиш коэффициенти $\sin(\pi r^2 / \lambda R)$ қонунига бўйсунса, у ҳолда кўрсатилган учта тўлқиндан бошқа тўлқин ҳосил бўлмайди. Зонали пластинкаларнинг бу хоссаси Рэлей панжаралари-

нинг $m = 0$ ва ± 1 тартибли дифракцион максимумлар ҳосил киши қобилиятига ўхшайди (қ. 88-машқ). Шунинг учун баъзан зонали пластинкани зонали панжара дейилади.

Агар голограмманинг ўтказиш коэффициенти юқорида кўрсатилганидан фарқ қиласа, у ҳолда кучсизроқ йифилувчи ва ёйилувчи бир неча тўлқинлар кузатилади (қ. 34-§ ва 8.6-расм)*, у тўлқинлар 11.4-расмда кўрсатилган эмас.

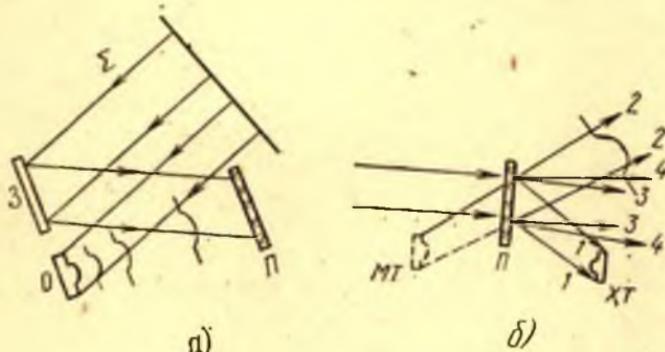
Голограммаларнинг муҳим хоссаси — ўзининг кичик қисми билан тўлқин фронтини қайта тиклашдир. Голограмманинг бир қисмини 11.4-в расмда кўрсатилганича диафрагма билан тўсиб, тажриба схемасини ўзгартирамиз. Тажрибанинг кўрсатишича, голограмманинг очиқ қисми, аввалгича, мавжуд бўлмаган S манбанинг мавҳум (S') ва ҳақиқий (S'') «тасвирларини» ҳосил қиласди. Албатта ёруғлик оқимининг кичикроқ қийматига мувофиқ равища барча тартибдаги тўлқинлар интенсивлиги камаяди. Ҳар икки жиҳатдан ҳам зонали пластинканинг характеристи линзанинг таъсирига ўхшайди. Олдинги параграфда текширилган ясси тўлқин голограммаси ҳолида голограмманинг айтиб ўтилган хоссаси кўриниб турибди: агар дифракцион панжаранинг бир қисми тўсилса, у ҳолда дифракциялашган тўлқинлар йўналиши олдингидек бўлаверади, лекин уларнинг интенсивлиги ўзгаради ва бош максимумлар кенглиги ортади (қ. 46-§). Шундай қилиб, бу жиҳатдан ҳам ясси ва сферик тўлқинлар голограммалари бир-бирига тамомила ўхшашдир.

11.4-в расмдаги схема бўйича бажарилган тажриба қизиқарли икки хулоса чиқаришга имкон беради. Биринчидан, голограмманинг кейинчалик диафрагма билан тўсилган қисмини умуман экспозиция қилмаса ҳам бўлар эди. Лекин бу ҳол қуйидагини билдиради: H экранга ва фотопластинкага сферик тўлқин оғма равища тушганда ҳам голограмма тайёрлаш мумкин, яъни голографиялашнинг биринчи босқичида 11.4-в расмдагига ўхшаш схема бўйича ишлаш мумкин. $m = -1$ тартибли қайта-тиклангандан тўлқин барibir S' нуқтада йифилади, бу S' нуқта манбанинг экспозиция вақтидаги S вазияти билан устма-уст тушади. Иккинчидан, тўлқин оғма равища тушиш схемасида (11.4-а, б расмдан фарқли равишида) манбанинг ҳақиқий ва мавҳум тасвирларини ҳосил қилувчи дасталар фазода ажралади. Бу ҳол шубҳасиз амалий жиҳатдан афзал ҳисобланади, у туфайли голографик асбобларнинг кўпчилигида таянч ёруғлик дасталари оғма равища тушрилади.

* 34- § да r_m катталик Френелнинг m -зонаси радиусини характерлашини назарда тутиш лозим. Бу параграфда эса биз ёруғ n -ҳалка радиуси билан иш кўрдик, ҳар бир ҳалқали давр ичига Френелнинг икки зонаси жойлашади.

60-§. Уч ўлчовли буюмларнинг Френель голограммалари

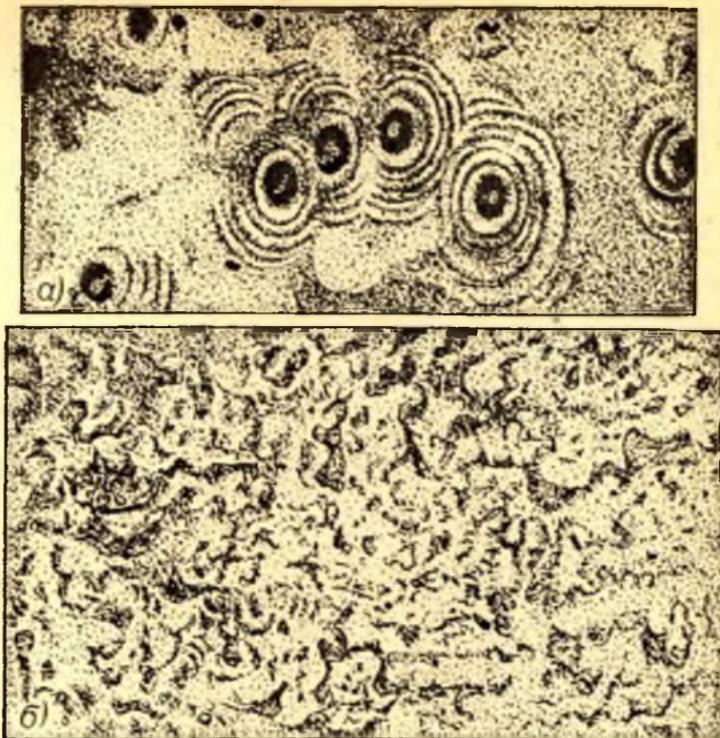
Буюмни ёритувчи ва таянч тўлқинлар Σ лазер нурланишининг кенгайтган тўлқин фронтининг иккига ажralиши оқибатида ҳосил бўлиши ҳам мумкин (11.5-а расм). Фронтнинг бир қисми З кўзгудан қайтади, иккинчи қисмини кузатилаётган O буюм сочиб юборади. Иккала тўлқин майдони P фотопластинкага етиб бориб, унда натижавий интерференцион манзара, яъни O буюмнинг голограммаси қайд қилинади. 11.6-расмда баъзи бир буюмларнинг оддий



11.5-расм. Уч ўлчовли сочиб юборувчи буюмларни голографиялашга ва уларнинг тасвиirlарини тиклашга доир тажриба схемаси.



11.6-расм. Тадқиқ этиладиган буюмларнинг фотосурати.



11.7-расм. 11.6-расмда тасвирланган буюмлар голограммаси (а) ва унинг кўп катталаштирилган қисми (б).

фотосурати, 11.7-а расмда уларнинг ўз катталигидаги голограммаси, 11.7-б расмда ўша голограмманинг катталаштирилган бир қисми тасвирланган. Голограммадаги интерференцион ҳалқалар — ёруғликнинг таянч тўлқин йўлида тасодифан учраган чанг зарралари туфайли ҳосил бўлган дифракцияси юзага келтирган ёндош эффектнатижасидир.

Буюмнинг тасвирлари голограммани лазер берган ёруғлик дастаси билан ёритиш (11.5-б расм) ва голограмманинг қорайиш биржинслимасликларида юз берган дифракция натижасида ҳосил бўлади. Буюмнинг ҳақиқий тасвирини (ХТ) объектив ёрдамисиз ҳосил қилиувчи тўлқин майдони 1—1 йўналишда тарқалади. 11.5-а расмда кўрсатилганидек, кузатилаётган буюм сочиб юборган тўлқин майдони 2—2 йўналишда тикланади. Бу тўлқин майдони буюмнинг мавҳум тасвирига (МТ) мос келади. Бундай майдонда объектив ёки кўзни силжитиб, ундан буюмни бевосита кузатгандаги сингари буюмнинг фазодаги турли нуқталардан турли бурчак остида кўринадиган турли тасвирларини ҳосил қилиш учун фойдаланиш мумкин. Тасвирлар тафсилотининг бунда эришиладиган ўзаро парал-

лактик силжиши 11.8-расмда күрсатилган. Голограмманинг турли қисмларини ёритиб, ўша ҳодисани ҳақиқий тасвирлар учун ҳам кузатиш мумкин.

Күриб чиқилған түлқин майдонларидан ташқари голограмма орқасида сусайган дастлабки 3—3 ёргулик дастаси ва озгина ёйилган 4—4 ёргулик дастаси ҳам тарқалади. Бу дасталар кузатилаётган буюм ҳақида информация бермайди.

Мұхокама қилинган тажрибада буюм сочиб юборган нурланиши ёритувчи лазер дастасининг буюм туфайли дифракцияланиси натижаси деб қараш мумкин. 11.5-расмдаги схемада голограмма буюмдан унча узоқда әмас, бинобарин, дифракцияланган бу түлқинни Френель типидаги түлқин жумласига киритиш лозим (қ. VIII боб). Шунинг учун бундай схемаларда олинадиган голограммалар *Френель голограммалари* дейилади.

Тавсифлаб ўтилган жуда яққол тажрибани қуйидаги мұлоҳаза билан изоҳлаб бериш мумин. Г-клографиялашнинг биринчи босқицида фотопластинка бир оз мұраккаб майдонни қабул қиласы, бу майдоннинг фазавий хоссалари таянч түлқин ва буюмнинг геометрик хусусиятлағыра боғылғы бўлади, чунки ишлатилган лазер нурланиши фазовий когерентdir. У майдон қандай бўлишидан қатъи назар, уни ясси түлқинлар тўплами кўринишида тасвирлаш мумкин (Фурье теоремаси).

Бу түлқинларнинг ҳар бири таянч түлқин билан интерференциялашиб, ўзига хос равишда жойлашган ва ўзига хос даврли интерференцион полосаларнинг даврий системасини вужудга келтиради. Ҳар бир элементар интерференцион манзара голограммада бирор дифракцион панжара ҳосил қиласы. 58-§ да баён қилинганга мувофиқ, голографиялашнинг иккинчи босқицида бу панжараларнинг ҳар бири дастлабки ясси түлқинни қайта тиклади. Батафсилоқ таҳлилнинг күрсатишича, тикланган элементар түлқинлардаги амплитуда ва фаза муносабатлари худди дастлабки ясси түлқинлар тўпламидаги ўша муносабатларга ўхшайди. Шунинг учун тикланган



11.8-расм. Тури یұналишларда кузатилганда олинган голографик тасвирлар.

элементар ясси түлқинлар түплами, Фурье теоремасига мувофиқ, буюмлар сочиб юборган тўла майдонни қайта тиклайди, уни биз кўз билан кўрамиз ёки фотосуратга туширамиз.

Бу мулоҳаза 11.3-б расмда $m = -1$ тартибли түлқин сифатида белгиланган элементар ясси түлқинга тегишли. Ундан ташқари элементар дифракцион панжара энг камида яна икки (нолинчи ва биринчи тартибли) түлқинлар түпламини ҳосил қиласди. $m = 0$ тартибли түлқинлар таянч түлқин йўналишида тарқалади ва кўзнинг маълум бир вазиятида кўзга тушмайди (қ. 11.5-б расм). $m = 1$ тартибли түлқинлар буюмнинг иккинчи, ҳақиқий тасвирини ҳосил қиласди, буни кейин кўрамиз.

Бу охиргй аҳволни ойдинлаштириш учун сферик түлқин голограммасини текширишга асосланган бошқа усулда мулоҳаза юритиш мақсадга мувофиқдир. Буюмнинг ҳар бир нуқтаси сферик түлқин манбай бўлади; бу сферик түлқин билан таянч түлқиннинг интерференциялашуви голограммада зонали элементар панжара вужудга келтиради, бу панжара эса голографиялашнинг иккинчи босқичида дастлабки сферик түлқинни тиклайди ва буюмнинг танлаб олинган нуқтаси (11.4-расмда S' нуқта) тасвирини ҳосил қиласди. Зонали элементар панжаралар түплами, равшанки бутун буюмнинг мавҳум тасвирини ҳосил қиласди.

Зонали элементар панжара мавҳум S' тасвирдан ташқари, S'' ҳақиқий тасвир ҳосил қиласди (қ. 11.4-б, в расмлар), уларнинг түплами бутун буюмнинг ҳақиқий тасвирини вужудга келтиради.

Голограмма таркибида таянч түлқиннинг ҳар бир элементар түлқин билан қиласидан интерференциясидан ҳосил бўлган элементар панжаралардан ташқари элементар түлқинларнинг ўзаро интерференцияси натижасида вужудга келадиган қўшимча структура ҳам бўлади. Бу қўшимча структура таянч түлқиннинг бирмунча сочилишига, яъни ёритувчи түлқин тарқаладиган йўналиш яқинида тўпланувчи дифракцияланган қўшимча түлқинлар ҳосил бўлишига олиб⁷ келади. Таянч түлқиннинг бундай сочилиши буюмнинг мунтазам (мавҳум ва ҳақиқий) тасвирлари кузатилишига ҳалақит бериши мумкин. Аммо таянч түлқиннинг голограммага тушиш бурчаги буюмдан келаётган түлқинларнинг тушиш бурчакларидан етарли даражада фарқ қилса, у ҳолда қўшимча түлқинлар тасвирлар устига тушмайди (қ. 236-машқ).

Голографиялашни миқдор жиҳатдан тавсифлашда тебранишларнинг қўлланиш қулай бўлган комплекс ифодасидан фойдаланамиз (қ. 4-§). Лазер нурланишини буюмнинг сочиб юбориши натижасида голограмма текислигида вужудга келадиган майдонни

$$E(\rho) = A(\rho) \exp[i\phi(\rho)] \quad (60.1)$$

кўринишида ёзиш мумкин, бунда ρ — голограмма текислигида ётувчи радиус-вектор, $A(\rho)$ ва $\phi(\rho)$ — ёруғлик тебранишларининг ρ

радиус-векторли нүктадаги амплитудаси ва фазаси. Ясси таянч түлкінни

$$A_0 \exp(i\mathbf{k}_0 r) \quad (60.2)$$

ифода тавсифлайди*, бунда \mathbf{k}_0 — түлкін вектори, r — фазодаги ихтиёрий нүктаның радиус-вектори, A_0 — дастанинг күндаланг кесими соңасыда қиймати ўзгармайдыган амплитуда. Агар координаталар боши голограмма сиртида олинса, у ҳолда голограмма текислигидә таянч түлкін майдони

$$E_0(\rho) = A_0 \exp(i\mathbf{k}_0 \rho) \quad (60.3)$$

күренишга келади. Демак, голограмма сиртидаги натижавиј майдон қуидагида:

$$E_0(\rho) + E(\rho) = A_0 \exp(i\mathbf{k}_0 \rho) + A(\rho) \exp[i\varphi(\rho)]. \quad (60.4)$$

Тебранишларнинг комплекс ифодасидан фойдаланиш қоидасига мувофиқ, интерференцион манзарадаги $I(\rho)$ ёритилгандык тақсимоти (60.4) ифода модулининг квадратига пропорционал, яъни

$$I(\rho) = |E_0(\rho)|^2 + |E(\rho)|^2 + E^*(\rho)E(\rho) + E_0(\rho)E^*(\rho), \quad (60.5)$$

бу ҳисобда аҳамиятсиз бўлган пропорционаллик коэффициентини тушириб қолдирдик.

Биз интерференцион манзаранинг позитив фотосуратини тайёрладик, фотоматериал ва уни очилтириш режимини голограмманинг $T(\rho)$ ўтказиш коэффициенти $I(\rho)$ ёритилгандыкка пропорционал, яъни $T(\rho) = T_0 I(\rho)$ бўладиган қилиб танладик, деб фараз қиласлик. Бу шароитда голографиялашнинг иккинчи босқичи тавсифи қуидагидан иборат бўлади. Таянч түлкінга айнан ўхшаш бўлган ёритувчи түлкін голограммадан ўтади ва интерференцион манзарада ёритилгандык тақсимотига мувофиқ равишда модуляцияланган бўлиб қолади. Голограммадан чиқишдаги, яъни голограмманинг «чиқиш» сиртидаги ёритувчи майдонни $\mathcal{E}(\rho)$ билан белгилаб, қуидагини топамиз:

$$\mathcal{E}(\rho) = T(\rho) E_0(\rho) = T_0 I(\rho) E_0(\rho). \quad (60.6)$$

(60.5), (60.1) ва (60.3) муносабатлар ёрдамида $\mathcal{E}(\rho)$ ни қуидагида ифодалаш мумкин:

$$\left| \begin{array}{l} \mathcal{E}(\rho) = \mathcal{E}_1(\rho) + \mathcal{E}_2(\rho) + \mathcal{E}_3(\rho), \\ \mathcal{E}_1(\rho) = T_0 [|A_0|^2 + |A(\rho)|^2] E_0(\rho), \\ \mathcal{E}_2(\rho) = T_0 |A_0|^2 E(\rho), \\ \mathcal{E}_3(\rho) = T_0 A_0^2 E^*(\rho) \exp(2i\mathbf{k}_0 \rho). \end{array} \right| \quad (60.7)$$

* Фаза ўзгармаслигининг $\mathbf{k}_0 r = \text{const}$ шарти \mathbf{k}_0 га тик бўлган текисликни аниқлаганлиги учун (60.2) ифода ҳақиқатан \mathbf{k}_0 бўйлаб тарқалаётган ясси түлкінга мос келади.

(60.6) ва (60.7) тенгламаларни биринчи марта Д. Габор (1948 й.) топган бўлиб, улар Габор тенгламалари деб аталади.

Шундай қилиб, $\mathcal{E}(\rho)$ майдонни учта ҳад йигиндиси кўринишида ифодалаш мумкин экан. Суперпозиция принципи туфайли бу ҳадларнинг ҳар бирига мос келувчи дифракциялашган тўлқинларни айрим-айрим текшириш мумкин.

Гюйгенс — Френель принципига мувофиқ, голограмма орқасидаги дифракциялашган майдон қандайдир бир ихтиёрий сиртдаги фиктив манбаларнинг фазалари ва амплитудалари орқали бир қийматли аниқланади. Бундай сирт сифатида голограмманинг чиқиш текислигини олиш мумкин: биз юқорила $\mathcal{E}(\rho)$ майдонни ўша чиқиш текислиги учун ҳисоблаб чиқдик ва шундай қилиб, Гюйгенс — Френель фиктив манбаларининг характеристикаларини билдиқ. Шуни эслатиб ўтамизки, ҳар қандай дифракцион масалада фиктив манбаларнинг фазалари ва амплитудалари тақсимоти қонунигина муҳим аҳамиятга эга. Барча фиктив манбалар учун амплитудаларнинг бирдай камайиши ёки ортиши натижасида фақат дифракциялашган тўлқинлар амплитудалари пропорционал равишда ўзгаради, лекин уларнинг характеристири хусусиятлари ўзгармайди. Бу ҳол дифракцион масалани тўлиқ ечмасдан туриб ҳам қайта тикланган тўлқин структурасини аниқлаш имконини беради.

Голограмма чегарасидаги майдоннинг $\mathcal{E}_1(\rho)$ ҳад тавсифлайдиган қисми голограмма йўқлигига, яъни эркин тарқалишда таянч тўлқин вужудга келтира оладиган майдон билан $T_0[|A_0|^2 + |A(\rho)|^2]$ кўпайтвучигача аниқликда бир хил бўлади. Таянч тўлқин буюмдан келаётган тўлқинга нисбатан анча кўп интенсивроқ, бинобарин, $|A(\rho)|^2$ ҳадни эътиборга олмаса ҳам бўлади, $\mathcal{E}_1(\rho)$ билан $E_0(\rho)$ орасидаги пропорционаллик коэффициенти ўзгармас бўлади. Демак, бў ҳолда $\mathcal{E}_1(\rho)$ ҳад қўйидаги фактни акс эттиради: голограмма орқасида таянч тўлқин билан йўналиши бир хил бўлган ясси тўлқин тарқалади*.

(60.7) даги $\mathcal{E}_2(\rho)$ ҳад текширилаётган буюмдан келаётган тўлқинлар голограмма текислигига вужудга келтирган $E(\rho)$ майдонга пропорционал. Шунинг учун Гюйгенс — Френелнинг мос иккиласи манбалари ҳосил қилган майдон голограмма йўқлигига буюмнинг узи вужудга келтирган майдонга айнан ўхшайди. Демак, майдоннинг бу қисми буюмнинг мавҳум тасвирига мос келади. Шунинг учун мавҳум тасвирини қараш буюмнинг ўзини голограмманинг ишловчи қисмига мос тешик орқали қарашга эквивалентdir, дейиш

* $E(\rho)$ майдонни элементар тўлқинларга асосланган тасавурлар нуқтани назаридан $|A(\rho)|^2$ ҳад, равшанки, голограмманинг шу элементар тўлқинлар орасидаги интерференция туфайли ҳосил бўлган қўшимча структурасини тавсифлайди. Юкорида аниқланганидек, бу структура ёритувчи тўлқинни бирмунча сочади, лекин бундай сочилишнинг зарарли таъсирини таянч тўлқин билан ёритувчи тўлқинлар тушиш бурчакларини мақсадга мувофиқ қилиб танлаш йўли билан бартараф қилиш мумкин.

мумкин. Айтилган мулоҳаза асосида голограмманинг ўз сиртининг кичик қисми ёрдамида тасвирни қайта тиклаш қобилияти деярли содда тушунтирилади: бу қобилият қўйидагига эквивалент: буюмнинг бирор нуқтасига бевосита қаралганда унинг нурланишининг кўзга тушувчи нурлар конуси билан чегараланган қисмигина ишлатилади.

$\mathcal{E}_3(\rho)$ ҳад буюмнинг ҳақиқий тасвири ҳосил бўлишини тавсифлаштигини исботлаш қийин эмас. Шундай эканига ёруғликнинг нуқтавий манбай мисолида ишонган эдик (қ. 59-§). Экранни ҳақиқий тасвир жойлашган (локаллашган) соҳанинг турли кесимларига кетма-кет жойлаштириб ҳеч қандай қўшимча оптик системалар қўлланмасдан, уч ўлчовли буюм ва унинг қисмларининг аниқ тасвирларини ҳосил қилиш мумкин. Бундай кузатишларда қўйидагини билдиш осон: фақат таянч даста билан ёритувчи даста голограммага унинг сиртига тик равишда тушган шароитдагина буюм ўзининг ҳақиқий тасвирига ўхшайди. Акс ҳолда ҳақиқий тасвир бузилган бўлиб чиқади ва баъзи шароитларда ҳатто йўқолиб кетиши ҳам мумкин (қ. 263- машқ).

Хозиргача биз таянч тўлқинни ясси тўлқин деб хисоблаб келдик. Сферик тўлқин ҳам таянч тўлқин сифатида ишлатилишини юқорида баён этилган элементар назариядан билиб олиш қийин эмас. Ҳақиқатан ҳам, (60.3) ифодани

$$[E_0(\rho) = A_0 \exp[ik_0 |r_0 - \rho|]$$

ифодага алмаштирамиз, бунда r_0 — сферик тўлқин марказининг радиус-вектори. Бу ҳолда ҳам $|E_0(\rho)|^2 = |A_0|^2$ бўлганлиги туфайли аввалгидек $\mathcal{E}_2(\rho) \propto E(\rho)$ эканини топамиз ва бинобарин, мавҳум тасвир таянч тўлқин ясси бўлган ҳолдагидек бўлаверар экан.

61- §. Голограмма идеал оптик системанинг элементи сифатида. Катталашган тасвирлар олиш

Олдинги параграфларда таянч тўлқин билан ёритувчи тўлқин айнан ўхшаш деб фараз қилган эдик. Бу ҳолда мавҳум тасвир буюмнинг ўзини тўлиқ акс этиради. Аммо бу шартнинг бажарилиши асло мажбурий эмас; биринчи ва иккинчи босқичларда тўлқин узунлиги турлича ва тўлқин фронтларининг эгрилиги турлича бўлган нурланиш қўлланган ҳолда ҳам голографиялаш муваффақиятли чиқади. Тажриба шароитининг бундай ўзгартирилиши голографияланувчи буюмларнинг катталашган тасвирларини олиш имконини беради.

Сферик тўлқиннинг таянч ва ёритувчи тўлқинлар сифатида сферик тўлқинлар қўлланиб олинган голограммасини кўриб чиқамиз. Голограмманинг ρ радиус-векторли нуқтасида бу уч тўлқинга мос

келувчи ёруғлик тебранишларини қуидаги күринишда ёзиш мүмкін:

$$\left. \begin{aligned} E(\rho) &= A \exp[ik |r_s + \rho_s - \rho|]; \\ E_0(\rho) &= A_0 \exp[ik |r_0 + \rho_0 - \rho|]; \\ E_0(\rho) &= A_0 \exp[ik' |r_0 + \rho_0 - \rho|]. \end{aligned} \right\} \quad (61.1)$$

ρ_s , ρ_0 , ρ_0' векторлар голограмма текислигидан буюмдан келаётган түлқин, таянч ва ёритувчи түлқинлар марказларига томон йуналтирилған r_s , r_0 , r_0' перпендикулярлар асосларининг вазиятини белгилайди (11.9- расм). $k = 2\pi/\lambda$ ва $k' = 2\pi/\lambda'$ түлқин сонлар, умуман айттганда, бир-бирига тенг зымас.

Даставвал буюмнинг мавхұм тасвири билан машғул бўламиз. (60.6) муносабатни асослашда юритилған мулоҳазаларни тақрорлаб, голограммани ёритгандан сўнг унинг «чиқиши» чегарасидаги, майдоннинг бизни қизиқтирувчи $\mathcal{E}_2(\rho)$ қисми

$$\{\mathcal{E}_2(\rho) = T_0 E_0^*(\rho) E_0(\rho) E(\rho) = T_0 A_0^* A_0' A \exp[i\psi(\rho)] \quad (61.2)$$

муносабат билан ғифодаланишига ишонч ҳосил қиласиз, бундаги $\psi(\rho)$ катталик — ρ радиус-векторли нуқтада тебраниш фазаси:

$$\psi(\rho) = k |r_s + \rho_s - \rho| - k |r_0 + \rho_0 - \rho| + k' |r_0' + \rho_0' - \rho|. \quad (61.3)$$

Перпендикулярларнинг узунлиги $|\rho_s - \rho|$ ва ҳоказо айрималардан анча ортиқ, яъни нурларнинг голограммага тушиш бурчаклари голограмманинг барча нуқталари учун ва учала түлқин учун жуда кичик, деб фараз қиласиз. Бу ҳолда содда, аммо анча узун шакл алмаштиришлар (уларни ўқувчи машқ сифатида қилиб кўрса фойдали бўлади) $\psi(\rho)$ ни қуидагида ифодалашга имкон беради:

$$\{\psi(\rho) = \frac{k'}{2r_s} (\rho - \rho_s')^2 + \psi_0, \quad (61.4)$$

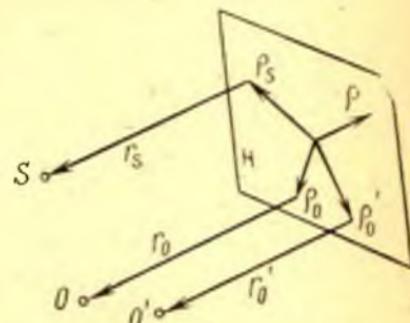
бунда ρ_0 га ψ_0 боғлиқ зымас, r_s' , ρ_s' лар эса қуидаги муносабатлардан аниқланади:

$$\frac{k'}{r_s'} = \frac{k}{r_s} + \frac{k'}{r_0} - \frac{k}{r_0}; \quad (61.5)$$

$$k' \frac{\rho_s}{r_s} = k \frac{\rho_s}{r_s} + k' \frac{\rho_0}{r_0} - k \frac{\rho_0}{r_0}. \quad (61.6)$$

(61.4) формула тавсифлайдиган фазалар тақсимотини $\lambda' = 2\pi/k'$ узунликли сферик түлқин вужудга келтириши мүмкін зди, бунда

унинг маркази ρ_s нуқтадан тикланган r_s' узунликли перпендикуляр устида бўлиши керак. Бундай ҳолда 33- § да муҳокама қилинган



11.9- расм. Голографик системалар назариясига доир.

ва сферик түлқиннинг эркин тарқалишига тегишли бўлган Френель схемаси асосида голограмма орқасида (маркази ҳозир айтилган вазиятда бўлган) сферик түлқин тарқалади, деган холосага келиш мумкин. Бошқача айтганда, r' , ρ_s лар аниқланадиган (61.5) ва (61.6) формулалар нуқтавий буюм тасвирининг вазиятини белгилайди; бу буюм эса голограммани экспозициялашда r_s , ρ_s катталиклар билан аниқланган нуқтада жойлашган эди.

Нуқтавий манбанинг голограммани ёритишда хосил бўлган иккичи тасвирининг (r'' , ρ'') вазиятини тавсифловчи ўшандай муносабатларни худди шу йўл билан келтириб чиқариш мумкин:

$$\frac{k'}{r_s} = -\frac{k}{r_s} + \frac{k'}{r_0} + \frac{k}{r_0}; \quad (61.7)$$

$$\frac{k'' \rho_s}{r_s} = -k \frac{\rho_s}{r_s} + k' \frac{\rho_0}{r_0} + k \frac{\rho_0}{r_0}. \quad (61.8)$$

r' , r катталиклар мусбат ҳам, манфий ҳам бўла олиши мумкин. Физика жиҳатидан бу фикр тикланган ҳар бир түлқиннинг эгрилик марказлари голограммадан иккала томонда жойлашиши мумкин эканлигини билдиради. Бундан кейин S, O, O' нуқталар (қ. 11.9-расм) ва S', S'' тасвиirlарнинг нуқталари голограмма орқасида (ёргулук юриши бўйича) жойлашган бўлса, у ҳолда голограммадан бу нуқталаргача бўлган масофаларни мусбат деб, бу нуқталар голограммадан олдинда жойлашган бўлса, бу масофаларни манфий деб ҳисоблашга келишиб оламиз.

Шундай қилиб, кўриб чиқилаётган умумий ҳолда тикланган иккала түлқин ҳам мавҳум ($r_s < 0$, $r'' < 0$), ҳам ҳақиқий ($r_s > 0$, $r'' > 0$) тасвиirlар ҳосил қила олади. Шунинг учун бундан кейин S' ни (майдоннинг $\mathcal{E}_2(\rho)$ қисми) бош тасвир, S'' ни эса (майдоннинг $\mathcal{E}_3(\rho)$ қисми) қўшишмча тасвир деймиз.

Агар ёритувчи тўлқин ясси тўлқин бўлса, у ҳолда таянч тўлқин эгрилигининг қандай бўлишидан қатъи назар S' ва S'' тасвиirlар голограммадан teng масофада, лекин ундан турли томонда ётади:

$$k'/r_s = -k''/r_s = k(1/r_s - 1/r_0).$$

Бинобарин, бу ҳолда бир тасвир ҳақиқий, иккинчиси мавҳум бўлади: агар таянч тўлқиннинг $1/r_0$ эгрилиги манбалар чиқараётган тўлқиннинг $1/r_s$ эгрилигидан кичик (алгебраик маънода) бўлса, бош тасвир мавҳум бўлади. Энди буюм ва таянч тўлқин маркази голограммага параллел бўлган бир текисликда жойлашган ($r_s = r_0$) бўлсин. У ҳолда (61.5) ва (61.7) ифодалардан $r'' = r'_s = r'_0$ эканлигини топамиз, яъни иккала тасвир голограммадан бир томонда ва ундан teng масофада жойлашади. Бу ҳол кейинги параграфда анча батафсил кўриб чиқилади.

Энди голографик тасвири катталашириш масаласига мурожаат қиласайлик. Нуқтавий буюмни голограмма текислигига параллел радијашда $\Delta\rho_s$, катталик қадар силжитамиз. S' ва S'' тасвирилар ҳам силжийди. (61.6) ва (61.8) формулаларга мувофиқ, бу силжишлар қўйидагига тенг:

$$\Delta\rho'_s = \frac{k}{k'} \frac{r'_s}{r_s} \Delta\rho_s; \quad \Delta\rho''_s = -\frac{k}{k'} \frac{r''_s}{r_s} \Delta\rho_s. \quad (61.9)$$

Агар $\Delta\rho_s$, $\Delta\rho'_s$, $\Delta\rho''_s$ ларни мос равишида буюмнинг икки нуқтасини ва уларнинг тасвириларини туташтирувчи векторлар деб тушунилса, бу ҳолда ҳам юқоридаги натижага келинади. (61.9) муносабатлардаги пропорционаллик коэффициентлари голографик системанинг V' ва V'' кўндаланг катталаширишлари дейилади:

$$V' = \frac{k}{k'} \frac{r'_s}{r_s} = \frac{1}{1 - (r_s/r_0) + (k'/k)(r_s/r'_0)},$$

$$V'' = -\frac{k}{k'} \frac{r''_s}{r_s} = \frac{1}{1 - r_s/r_0 - (k'/k)(r_s/r'_0)};$$
(61.10)

Бу катталиклар тасвириларнинг ва буюмнинг голограмма текислигига параллел йўналишлардаги ўлчамлари нисбатларига тенг.

U' ва U'' бўйлама катталаширишлар голограммага нормаль йўналишда тасвирилар силжишларининг буюм нуқтаси силжишига нисбати сифатида аниқланади. (61.5), (61.7) муносабатлардан:

$$U' = \frac{dr'_s}{dr_s} = \frac{k}{k'} \left(\frac{r'_s}{r_s} \right)^2 = \frac{k'}{k} V'^2;$$

$$U'' = \frac{ds''_s}{dr_s} = -\frac{k}{k'} \left(\frac{r''_s}{r_s} \right)^2 = -\frac{k'}{k} V''^2.$$
(61.11)

(61.11) ва (61.10) ларни таққослаб, бўйлама ва кўндаланг катталаширишлар турлича эканлигини кўриш мумкин. Бу эса буюмга (уч ўлчовли) қиёсан тасвир шаклининг бузилишини билдиради: $|V'|$ ва $|V''|$ ёки $|U'|$ ва $|U''|$ катталаширишлардан қайси бири катта бўлишига қараб голограммага томон кетган йўналишда тасвир сиқилган ёки чўзилган бўлади. Фақат $r_s = r'_s$ шарт бажарилгандагина бош тасвир буюмга ўхшаш бўлади, бу шартга буюмнинг ягона вазияти мос келади:

$$\frac{1}{r_s} = \frac{1}{k' - k} \left(\frac{k'}{r'_0} - \frac{k}{r_0} \right).$$

Бу шароитда кўндаланг ва бўйлама катталаширишлар тўлқин узунликлари нисбатига тенг, яъни

$$V' = U' = k/k' = \lambda'/\lambda.$$

Шундай қилиб, буюмга үшшаган катталашган голографик тасвир олиш мүмкін: бу ҳолда ёритувчи түлқиннинг узунлиги буюмдан келаётган ва таянч түлқинлар узунлигидан катта бўлиши керак.

Ясси буюмлар учун $V' = U'$ шартнинг бажарилиши зарурй эмас: λ ва λ' түлқин узунликлар фарқи хисобигагина эмас, балки тажрибанинг геометрик шароитини танлаш йўли билан ҳам бузилмаган катталашган тасвир ҳосил қилиш мүмкін. Масалан, таянч түлқин ясси түлқин бўлган ҳолда ($r_0 \rightarrow \infty$)

$$V' = \frac{1}{1 + (k'/k)(r_s/r_0)}$$

ва катталашган бош тасвир r_s ва r_0 ларнинг ишораси турли бўлганида ҳосил бўлади, яъни ёритувчи түлқин йиғиладиган түлқин бўлиши керак (r_s ҳамма вақт манфий)*.

Буюм ва унинг тасвирлари вазиятларни янада конкретлаштирумаймиз, чунки улар шакл жиҳатидан ҳар қандай оптик система учун тўғри бўлган қонунлар билан тамомила бир хилдир. Бу қонунлар XII—XIV бобларда батафсил таҳлил қилинади, бу ерда эса биз бундай үхашашлик борлигини таъкидлаш билан кифояланамиз. Таққослаш қулай бўлиши учун голографик системаларда ва линзали системаларда (қ. 79- §) тасвирни тавсифловчи асосий муносабатларни ёнма-ён ёзамиз:

Бош голографик тасвир

$$\frac{k'}{r_s} - \frac{k}{r_s} = \frac{k'}{f'};$$

$$V' = \frac{k}{k'} \frac{r_s}{r_s};$$

$$U' = \frac{k}{k'} \left(\frac{r_s}{r_s} \right)^2 = \frac{k}{k} V'^2;$$

Идеал линзадаги тасвир

$$\frac{n_2}{a_2} - \frac{n_1}{a_1} = \frac{n_2}{f_2} = - \frac{n_1}{f_1};$$

$$V = \frac{n_1}{n_2} \frac{a_2}{a_1};$$

$$U = \frac{n_1}{n_2} \left(\frac{a_2}{a_1} \right)^2 = \frac{n_2}{n_1} V^2.$$

Бу ерда a_2 , a_1 (тасвирдан ва буюмдан линзагача, аниқроғи унинг бош текисликларигача бўлган масофалар) r_s , r_s ларга үхашадир. Буюмлар фазоси ва тасвирлар фазосининг n_2 , n_1 синдириш кўрсаткичларини k' , k түлқин сонларга нисбатлаш лозим. f' , f катталиклар голографик системанинг фокус масофалари ролини ўйнайди, улар

$$\frac{k'}{f'} = \frac{k'}{r_0} - \frac{k}{r_0}; \quad \frac{k}{f} = - \frac{k'}{r_0} + \frac{k}{r_0} = - \frac{k'}{f'}$$

муносабатлардан аниқланади ва бир-бирига линзали системанинг f_2 , f_1 (кетинги ва олдинги) фокус масофалари сингари боғланган.

* Қўшимча тасвирнинг шунга үхшаш таҳлилини 264- машқдан қ.

f' ва f ларни юпқа линзанинг (к. 76, 77-§) фокус масофалари билан таққослаб, бу муҳома қилинаётган ўхшашликни давом эттириш мумкин эди*:

$$\frac{n_2}{f_2} = \frac{n_2 - n}{R_2} - \frac{n_1 - n}{R_1}, \quad \frac{n_1}{f_1} = \frac{n_1 - n}{R_1} - \frac{n_2 - n}{R_2} = -\frac{n_2}{f_2},$$

бунда n — линза материалининг синдириш кўрсаткичи, R_1 ва R_2 — линза сиртларининг эгрилик радиуслари бўлиб, улар ҳам r_s ва ҳоказолар бўйсунадиган ишоралар қоидасига бўйсунади. Шундай қилиб, голограмма бўш тасвирга нисбатан юпқа линзага эквивалент бўлиб, бу линза сиртларининг эгрилик радиуслари r_0 , r'_0 билан қўйидагича боғланган:

$$\frac{1}{r_0} = \frac{n_1 - n}{n_2} \frac{1}{R_1}, \quad \frac{1}{r'_0} = \frac{n_2 - n}{n_1} \frac{1}{R_2}. \quad (61.12)$$

Бош ва қўшимча голографик тасвирлар худди сферик кўзгудан қайтиш ҳолидаги сингари бири иккинчисига айланади. Ҳақиқатан ҳам, (61.5) ва (61.7), (61.9), (61.11) муносабатлардан қўйидагиларни осон ҳосил қиласиз:

$$\frac{1}{r_s} + \frac{1}{r'_s} = \frac{2}{r_0}; \quad \Delta \rho_s = -\frac{r_s}{r'_s} \Delta \rho_s; \quad \frac{dr_s}{dr'_s} = -\left(\frac{r_s}{r'_s}\right)^2. \quad (61.13)$$

Агар сферик кўзгунинг эгрилик радиуси голограмма билан ёритувчи сферик тўлқин маркази орасидаги r_0 масофага тенг бўлса, (61.13) муносабатлар сферик кўзгудан қайтишини шаклан тасвирлайди (к. (72.4)). Шунинг учун қўшимча тасвир баъзан **қўшима тасвир** деб аталади.

Демак, голограмма ҳосил қилган бош ва қўшимча тасвирларнинг вазияти, ориентацияси**, ўлчамлари ва ҳоказолари каби геометрик характеристикалари тегишлича танланган линза ва кўзгу ҳосил қиувчи тасвирларнинг хоссаларига айнан ўхшашдир.

Топилган шаклий ўхшашлик, албатта, тасодифий эмас. Голографиялашда ҳам, линзали ёки кўзгули оптик системада тасвир олишда ҳам гап бир сферик тўлқинни (буюмдан келаётган тўлқинни) бошқа сферик тўлқинга (тасвир тўлқинига) айлантириш тўғрисида боради. Бундай шакл алмаштириш қонунининг кўриниши (тўлқин фронтлари эгрилигининг чизиқли алмаштирилиши) масаланинг

* 76- § дагига нисбатан умумийроқ ифодалар келтирилган, улар $n_2 \neq n_1$ ҳолда ҳам тўғри.

** Линза ва кўзгу ҳосил қилган тасвирлар қўйидаги муҳим жиҳатдан фарқланади: буюмда ортларнинг ўнг учлигини (бирлик векторларнинг ўнг системасини) тузамиз; линза берган тасвирда бу учлик ҳамма вақт ўнг учликка, кўзгу берган тасвирда эса ҳамма вақт чап учликка алмашинади. Уй кўзгударидан фойдаланилганда ҳар бир киши кўп марталаб кузатган бу хосса кўчириш ва айланышлар ёрдамида буюм билан унинг тасвирини устма-уст тушириш мумкин эмаслигини билдиради.

қўйилишига боғлиқ бўлиб, уни амалга оширишнинг конкрет усулiga ҳеч боғлиқ эмас. Ҳар қандай (голографик ёки линзали) усул фақат дастлабки тўлқин фронти эгрилигини маълум сон марта ўзгартира олиши ва унга янги қўшилувчи қўшиши мумкин холос.* Бу ишни амалга ошириши керак бўлган физик ҳодисанинг таҳлили мос кўпайтувчи ва қўшилувчининг физик маъносини ҳамда уларнинг ҳодиса характеристикаларига ва системанинг конструктив хусусиятларига боғланишининг физик маъносини конкретлаштиради. Бу боғланиш турли усусларни қиёсий текширишда жуда муҳим экан. Эслатиб ўтилганидек, биринчи ва иккинчи босқичда турли узунликли тўлқинларни қўлланиш голографияга линзали ва кўзгули системаларда ҳудди шундай фактор берган имкониятга қараганда (тасвиirlар ва буюмлар фазосида синдириш кўрсаткичлари фарқи, микроскопларнинг иммерсион объективлари, қ. 97-§) бекиёс кенг имкониятлар беради, чунки тўлқин узунликлари жуда кўп фарқ қилувчи нурлардан, масалан, Рентген нурлари ва кўринувчи нурланишдан (Рентген нурларининг лазери яратилганда) фойдаланиш мумкин.

Пировардида шуни таъкидлаймизки, голограмма ва уни ёритувчи тўлқин ҳеч қандай оптик системалар ёрдамишиз, уч ўлчовли буюм ҳақида инфомация олиш имконини беради. Оддий фотографияда ҳар бир негатив маълум бир бурчак остида кузатилувчи буюмнинг фақат бир тасвирини бергани ҳолда ҳар бир голограммада уч ўлчовли буюмни турли бурчаклар остида кузатиш имконини берувчи тасвиirlарнинг бутун бир комплекси ёзилган бўлади. Бундан ташқари, голография турли пайтларда мавжуд бўлган тўлқинлар интерференциясини кузатиш имконини беради (қ. 67-§).

62- §. Фурье голограммалари

Буюмнинг ҳар бир нуқтаси голограммада Рэлейнинг элементар панжараси ҳосил қиласидан баъзи голографик системалар фойдали хоссаларга эга. Шундай голограммаларни амалга ошириш усуларидан бирини 11.10-расмдаги схема кўрсатади. Пунктир билан кўрсатилган ясси шаффоф буюмга лазер нурланишининг параллел дастаси туширилади; бу дастанинг бир қисмини L линза кичик O тешикка фокуслайди, бу тешик сферик таянч тўлқин манбаи бўлиб хизмат қиласиди. Равшанки, схема таянч тўлқин ва буюмдан келаётган тўлқинлар когерентлигини таъминлайди. Таянч тўлқин ва буюмнинг бирор S нуқтасидан келаётган тўлқин интерференцияланishi натижасида H голограмма текислигига вужудга келган манзарани кўриб чиқамиз. IV бобда батафсил муҳокама қилинган

* Чизиқли бўлмаган оптик асбобларда ҳам аҳвол шундай, Уларда тасвири натижавий, каррали ва бошқа гармоникалар генерацияланиши оқибатида асбобда вужудга келадиган нурланиш ҳосил қиласиди. (қ. 236-§)

буңдай интерференцион манзаралар даврий полосалар кетмакетлиги кўринишида бўлади; полосалар кенглиги (даври) тўлқин узунликнинг H голограмманинг даври ҳисобланадиган нуқтасидан OS кесма кўринадиган бурчакка нисбатига teng. Шундай қилиб 11.10-расмдаги схемада буюмнинг ҳар бир нуқтасига H текисликда интенсивликнинг гармоник тақсимланиши мос келади*. Интенсивликнинг ўзгариш амплитудаси буюмнинг S нуқтада ўтказиш коэффициентига пропорционал бўлади, S нуқта таянч тўлқиннинг O манбаидан қанча узоқ бўлса, давр шунча кичик бўлади.

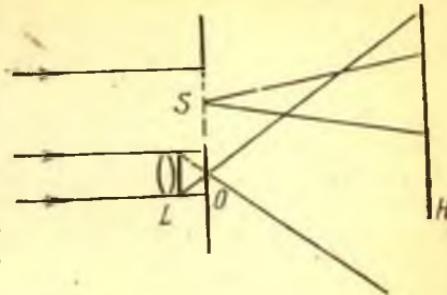
Юқорида айтилганларга асосланиб, қуйидагини исботлаш осон: бутун буюм таъсирида H текисликда вужудга келган ёруғлик интенсивлиги тақсимоти буюм текислигига майдон амплитудаси тақсимотининг Фурье алмаштиришидан иборат (қ. 265-машқ). Бошқача айтганда, 11.10-расмда схематик тасвирланган қурилма амплитудаларнинг айтиб ўтилган тақсимоти устида Фурье алмаштиришини амалга оширади. Шунинг учун бу типдаги схемаларда олинган голограммалар *Фурье голограммалари* дейилади.

Агар Фурье голограммаси ясси тўлқин билан ёритилса, у ҳолда ҳар бир элементар панжара $m = 0, \pm 1$ тартибли учта ясси тўлқин ҳосил қиласи (қ. 58-§). Бинобарин, буюмнинг ҳар бир нуқтаси ясси тўлқинлар (бош тасвир ва қўшимча тасвирлар) вужудга келтиради, бу тўлқинларнинг тарқалиш йўналиши бу нуқтанинг координатасига боғлиқ. Шундай қилиб, бу ҳолда голографиялаш буюмни бирор оптик системанинг фокал текислигига жойлаштиришга эквивалентdir. Бу холоса олдинги параграфда топилган умумий формулалардан ҳам келиб чиқади. Кўриб чиқилаётган ҳол учун 61-§ даги белгилардан фойдалансак, $r_s = r_0$, $r_0 \rightarrow \infty$ бўлади ва (61.5) ҳамда (61.7) муносабатлардан

$$1/r'_s = 1/r''_s = 0$$

бўлиши келиб чиқади, бу эса физика жиҳатидан ҳам бош, ҳам қўшимча тасвирларнинг чексиз узоқлашишини билдиради.

Энди голограммани сферик тўлқин билан ёритайлик. Бу ҳолда иккала тасвир ва ёритувчи тўлқин маркази бир текисликда бўлади (11.11-расм). Марказий доғча ёритувчи тўлқиннинг йиғилиш мар-



11.10-расм. Фурье голограммалари олиш схемаси.

* OS кесманинг бурчакли ўлчамлари, албатта, голограмманинг ишловчи қисмининг барча нуқталари учун тахминан бирдай бўлиши керак.



11.11-расм. Ясси буюмнинг Фуръе голограммаси ёрдамида олинган тикланган тасвиirlари.

казига мос келади, чапдаги ва ўнгдаги тасвиirlар бош ва қўшимча тасвиirlардир. Тасвиirlарнинг кўндаланг катталашишлари ишораси қарама-қарши бўлганидан улар бир-бирига нисбатан «ағдарилиб» тушган (қ. 61-§).

Қайд қилинган хусусиятлар 61-§ да баён этилган умумий назариядан келиб чиқадиган хуносаларга тўлиқ мувофиқ келади. (61.5), (61.7) ва (61.10) муносабатларда $r_s = r_0$ деб ҳисоблаб, қуидагини топамиз:

$$r'_s = r'_s = r'_0; V' = -V'' = \frac{k}{k'} \frac{r'_0}{r_s} = \frac{\lambda'}{\lambda} \frac{r'_0}{r_s}.$$

Агар ёритувчи тўлқин ёйилувчи тўлқин бўлса, у ҳолда иккала тасвиir мавхум бўлади ва уларни қайд қилиш учун қўшимча оптик система (ёки кўз) зарур. Йиғилувчи тўлқин ($r'_0 > 0$) билан ёритилганда линзалар қўлланмасдан экранда ҳақиқий тасвиirlар ҳосил қилиш мумкин (линзасиз тасвиir).

Юқорида келтирилган катталашириш ифодасидан кўринишича, Фуръе голографиясида катталаширилган тасвиirни λ ва λ' тўлқин узунликлар фарқи ҳисобидан ҳам, буюмни голограммага яқинлашириш (r_s ни камайтириш) йўли билан ҳам олиш мумкин, кейинги ҳолда голограмма микроскоп объективидек таъсир кўрсатади.

Катталаширилган тасвиir ҳосил қилишнинг бошқа усули кичрайган масштабда голограмма репродукцияси тайёрлашдан иборат. Бунда интерференцион структура масштаби камайганлиги (масалан, M марта камайганлиги) туфайли ёритувчи тўлқиннинг дифракция бурчаклари мос равишда катталашади (бу ҳам M марта катталашади). Бинобарий, тасвиirнинг ўлчами ҳам катталашиши керак. Ҳақиқатан ҳам, соддагина ҳисоб қилиб,

$$V' = M k / k'$$

муносабатни топамиз (қ. 266-машқ). Бу усул, албатта, фақат Фуръе голографиясида (хусусан, голографик микроскопияда) эмас, балки бир қатор бошқа ҳолларда ҳам қўлланилади.

63- §. Голографик системаларнинг ажрата олиш қобилияти

61-§ да топилган ва тасвиirlар вазиятини ҳисоблашга имкон берадиган муносабатларни буюмнинг ҳар бир нуқтасига тасвирида нуқта (математик маънодаги нуқта) мос келади, деган маънода тушуниш ярамайди. Ҳар қандай бошқа оптик системадаги каби, тўлқин фронтининг ўлчамларини чеклаш оқибатида нуқтавий манбанинг тасвири тўлқин узунликка пропорционал бўлган каттароқ ёки кичикроқ ўлчами дифракцион доғ кўринишида бўлади (қ. IX, XV боблар). Тилга олинган муносабатлар фақат дифракцион доғларнинг марказлари вазиятини тавсифлайди. Агар тасвири кузатишида голограммадан келаётган бутун ёруғликдан тўла фойдаланилаётган бўлса, у ҳолда дифракцион доғларнинг шакли, ўлчами, уларда энергия тақсимоти ва шу каби муҳим хоссалари голограмманинг шакли ва ўлчамларига боғлиқ. Агар тасвири қайд қилувчи система (фотоаппарат ёки кўз) тикланган тўлқиннинг бир қисмини ўтказаётган бўлса, у ҳолда дифракцион доғнинг хоссалари қайд қилувчи системага боғлиқ бўлади.

Агар икки нуқта орасидаги масофа дифракцион доғ диаметридан кичик бўлса, нуқта тасвирининг дифракцион кенгайиши натижасида голографик система бу нуқталарни бир-биридан ажрата олмайди, яъни улар тасвирида бир нуқта бўлиб кўринади. Бундай ҳолда система бу нуқталарни ажрата олмайди дейишади.

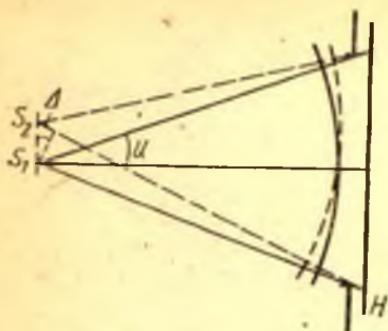
Олдинги параграфларда баён этилган тасавурларга асосланиб, ёруғликнинг S_1 ва S_2 икки нуқтавий манбанинг ажрата олиш шартларини кўриб чиқамиз (11.12- расм). Агар S_1 ва S_2 нуқталарга мос келган интерференцион манзаралар голограмма текислигига бир-биридан етарлича ошкор фарқ қиласа, у ҳолда бу нуқталар ажрата олинади. Интерференцион манзараларнинг бир-биридан фарқ қилиши ўз навбатида таянч тўлқин билан S_1 ва S_2 лардан келаётган тўлқинлар орасидаги Ψ_1 ва Ψ_2 фазалар фарқларининг қанчалик тафовут қилишига боғлиқ. Ψ_1 — Ψ_2 айрма S_1 ва S_2 дан келаётган тўлқинлар фазаларининг $\delta\phi$ фарқига тенглигини кўриш осон. Демак, агар $\delta\phi$ етарлича катта (масалан, π дан катта) бўлса, у ҳолда S_1 ва S_2 га мос келадиган интерференцион манзаралар бир-бирига нисбатан керакли меъёрда силжиган бўлади ҳамда S_1 ва S_2 нуқталар ажралиб кўринади.

11.12- расмдан кўринишича, голограммани чекловчи диафрагма четида $\delta\phi$ максимал қўйиматга эга, бунда мос йўл фарқи

$$\Delta = l \sin u$$

бўлади, бу ерда l катталик — S_1 ва S_2 нуқталар орасидаги масофа, u — диафрагманинг ярмига таянган бурчак. $\delta\phi = 2\pi \Delta/\lambda$ бўлганлигидан $\delta\phi \geq \pi$ ажратиш критерийси $\Delta \geq \lambda/2$ шартга эквивалент, бинобарин,

$$l \geq l_{\min} = \lambda/2 \sin u \quad (63.1)$$



11.12-расм. Голографик системаларнинг ажрата олиш қобилиятини аниқлашга доир.

Чунки голографиялашнинг таянч түлкін бўлиши, унинг геометрияси, ёритиш ва шу сингари маҳсус хусусиятлари ажрата олишнинг дифракцион чегараси ҳақидаги масалада мутлақо аҳамиятсиздир.

Олдинги муҳокамаларимизда интерференцион манзарани қайд қилувчи фотосезгир қатлам бу манзаранинг барча тафсилотини тўла акс эттиради, деб фараз қилинган эди. Аммо ҳақиқатда фотоқатламнинг ўзининг ажрата олиш қобилияти чексиз эмас; agar интерференцион манзара структурасининг чизиқли ўлчамлари бирор чегаравий ε қийматдан кичик бўлса, у ҳолда фотоқатлам ёритилганликнинг ҳақиқий тақсимотини акс эттира олмай қолади. ε катталикни (голографик эмульсиялар учун) фотосезгир модданинг доналари ўлчами аниқлайди.

Фотоқатламнинг бу хосаси сферик түлқиннинг таянч түлкін ясси түлқин бўлган ҳолда олинган голограммасига қандай таъсир кўрсатишини (қ. 59-§) кузатамиз. Бу ҳолда голограмма 8.5-расмда тасвирланган зонали панжара кўринишида бўлади. Бирор номердан бошлаб ҳалқалар орасидаги масофа фотоқатламнинг ε ажрата олиш қобилиятидан кичик бўлиб қолиб, ҳалқалар бир-бири билан қўшилишиб кетади*. Ёритувчи түлқин голограмманинг шундай четки қисмларидан ўтаётуб, мунтазам дифракцияланмайди ва манбанинг тасвирини ҳосил қилишда қатнашмайди. Бошқача айтганда, голограмманинг ишлайдиган соҳаси ўлчамини фотоқатламнинг хоссалари чеклаб қўйган бўлади. Бу ўлчамнинг катталигини аниқлайлик.

* Бу эфект сабабли голограмманинг бузилиши ҳақида яқъол тасаввур олиш учун буларга ўҳшаган интерференцион ҳалқалар тасвирланган 7.5-расмдан фойдаланамиз. Полиграфик репродукция бу ҳолда ўлчамлари 0,5 мм бўлган ва лупа орқали кўриш осон бўлган яйчайкалардан тузилган бўлгани учун марказдан узоқдаги ҳалқалар ажратила олмайди. Репродукциянинг ҳар бир яйчайаси голограмма фотоэмульсиясининг доналари ролини ўйнайди.

шарт бажарилганида S_1 ва S_2 нуқталар ажралиб кўринади. Агар u бурчак кичик бўлса, у ҳолда $\sin u \approx u \approx D/2r_s$ бўлиб, (63.1) шарт

$$l \geq l_{\min} = \frac{\lambda}{D} r_s \quad (63.2)$$

кўринишни олади (D — диафрагма диаметри, r_s — голограммадан S_1 гача бўлган масофа).

Сифатга оид мулоҳазалар ёрдамида топилган (63.1) шарт микроскопнинг ажрата олиш қобилиятининг батафсил назарияси натижаларидан кам фарқ қиласди (қ. 97-§). Шундай бўлиши лозим эди, сифатга оид мулоҳазалар ёрдамида топилган (63.1) шарт микроскопнинг ажрата олиш қобилиятининг батафсил назарияси натижаларидан кам фарқ қиласди (қ. 97-§). Шундай бўлиши лозим эди,

59- § га мувофиқ, зонали панжарадаги n - ҳалқанинг радиуси

$$r_n^2 = 2\lambda r_s n$$

муносабат орқали ифодэланади. Қўшни ҳалқалар орасидаги масофа таҳминан қўйидагича ифодаланади:

$$r_{n+1} - r_n = \frac{2\lambda r_s}{r_{n+1} + r_n} \approx \frac{\lambda r_s}{r_n}.$$

$r_{n+1} - r_n$ айрмани минимал ажратила оладиган ε масофага тенглаб, голограмманинг ишлайдиган соҳасининг D диаметрини топамиш:

$$D = 2\lambda r_s / \varepsilon;$$

кейин диаметрнинг бу қиймати ёрдамида голографик тасвирда ажратилиш чегарасини аниқлаймиз:

$$l \geq l_{\min} = 1/2 \varepsilon.$$

Шундай қилиб, бу ҳолда буюм нуқталари орасидаги ажрата олина-диган масофа фотоқатламда ажрата олинадиган масофанинг ярмига тенг.

Одатда фотоматериалларни ε га тескари бўлган $N = 1/\varepsilon$ катталик (1 мм да ажрата олинадиган чизиқлар сони) характеристлайди. Голографик системалар учун N сонининг қиймати катта ($1000-8000 \text{ mm}^{-1}$ тартибида) бўлган фотоэмульсиялар махсус равишда ишлаб чиқилган бўлиб, улар асбобнинг ажрата олиш кучи катта бўлишига имкон беради. Агар, масалан, $N = 10^3 \text{ mm}^{-1}$ бўлса, у ҳолда $1/2\varepsilon = 1/2N = 0.5 \cdot 10^{-3} \text{ mm}$ катталик тўлқин узунлик билан таққосланадиган бўлиб қолади ва фотопластинка асбобнинг ажрата олиш қобилиятини кўп ёмонлаштирумайди.

Аммо бажарилган ҳисоб бош ва қўшимча тасвир ҳосил қилувчи дасталар бир-биридан ажралмаган схемаларга тааллуқли эканлигини назарда тутиш керак (қ. 11.4-б расм). Икки тасвири ажратиш учун керак бўлган дасталар қия тушадиган схемаларда фақат юқори тартибли ҳалқалар қўлланилади (қ. 11.4-в расм) ва фотоқатламнинг роли ортади; бундай схемалар кўп қўлланади. Шунинг учун дасталар қия тушадиган Френель голографиясида ажрата олиш кучи фотоматериалга боғлиқ бўлади.

64- §. Голографик тасвирлар сифати

Шу чоққача биз таянч ва ёритувчи тўлқин сифатида қўлланадиган, шунингдек буюмларни ёритиш учун қўлланадиган нурланиш бутунлай когерент нурланиш деб фараз қилиб келдик. Аммо абсолют когерент ёруғлик йўқ; нурланиш манбаи қаноатлантириши керак бўлган зарурий талабларни ойдинлаштириш ҳақидаги масала табиий равишда пайдо бўлади.

21, 22-§ ларда баён этилганларга биноан, контраст интерференцион манзара күзатиш учун нурланиш спектрининг тўлқин узунликларда ифодаланган кенглиги

$$\Delta \lambda < \lambda/m$$

шартга бўйсуниши керак, бундаги m — интерференция тартиби, яъни ингерференциялашувчи тўлқинлар L йўл фарқининг λ га нисбати. Тўлқин узунлиқдан кўра, унга тескари бўлиб частотанинг $2\pi c$ га нисбатига ($\omega \cdot 2\pi c = 1/\lambda$) тенг бўлган v катталик қулай (бир секунддаги тебранишлар сони ҳам v билан белгиланади); бу катталик cm^{-1} билан ифодаланади. Агар нурланиш спектрининг кенглиги cm^{-1} билан ифодаланса, яъни $\Delta v = \Delta \lambda / \lambda^2$ деб олинса, интерференция тартиби ўрнига эса $m = L/\lambda$ таъриф асосида йўл фарқи киритилса, бу ҳолда нурланиш монохроматиклигининг критерийсини қўйидаги содда шаклда ифодалаш мумкин:

$$\Delta v < 1/L. \quad (64.1)$$

Демак, нурланиш спектрининг cm^{-1} билан ифодаланган кенглиги йўл фарқининг тескари қийматидан кичик бўлиши керак (анча кичик бўлса яна ҳам яхши). Бу шартнинг физик мазмуни равшандир: квазимохроматик нурланишни ташкил этган цугларнинг (нурланиш когерентлигининг) $1/\Delta v$ га тенг бўлган узунлиги L (қ. 21-§) йўл фарқидан катта бўлиши керак, шунда бир цугга тегишли тебранишлар голограмма текислигига интерференциялашади.

Уч ўлчовли буюмларни голографиялашда L амалда буюмнинг ўлчамлари билан бир хил бўлади, бу ҳолда йўл фарқи қийматлари энг катта бўлади. Демак, агар буюмнинг ўлчамлари бир неча ўн см бўлса, у ҳолда Δv нинг қиймати $0,01 \text{ cm}^{-1}$ дан ошмайди. Таққослаш учун шуни айтиб ўтамизки, ёруғликнинг газ-разряд манбаларида спектрал чизиқлар кенглиги одатда $0,1-1 \text{ cm}^{-1}$ чамасида бўлади ва шунинг учун уларни голографияда қўлланйшда ажратса олиш кучи катта бўлган Фабри — Перо интерферометри (қ. 30, 50-§) типидаги спектрал асбоблар ёрдамида қўшимча равишда монокроматизация қилиш керак бўлади.

Нурланишнинг фазовий когерентлигига тегишли талабларни 22-§ да киритилган когерентлик соҳаси тушунчаси ёрдамида таърифлаш осон: когерентлик соҳасининг $2l_{\text{kog}}$ ўлчамлари голограмманинг D ўлчамларидан катта булиши керак. Агар манбанинг бурчакли ўлчами θ га тенг бўлса, у ҳолда $2l_{\text{kog}} = \lambda/\theta$ бўлади ва фазовий когерентликнинг таърифланган $2l_{\text{kog}} > D$ зарурий критерийсидан қўйидаги келиб чиқади:

$$\vartheta < \lambda/D. \quad (64.2)$$

Топилган бу шартни бошқача усулда талқин қилиш мумкин: манбанинг бурчакли ўлчамлари система ажратса оладиган ва бурчакли

ўлчовда ифодаланган масофадан кичик бўлиши керак (қ. (63.2)). Агар 11.12-расмда ва (63.1) муносабатда интерференция апертураси билан и бурчакнинг бир хил бўлиши эътиборга олинса, кенг ёруғлик манбанинг интерференцион тажрибаларда рухсат этиладиган ўлчамларини чекловчи (17.1) умумий шарт ёрдамида ҳам юқоридаги хуносага келиш мумкин.

Бир-биридан мустақил олинган (64.1) ва (64.2) шартларнинг ҳар бирини қиёсан содда бажариш мумкин. Масалан *t* тартиби кичик бўлган аниқ интерференцион манзара қиёсан катта юзларда осон вужудга келади, шундай эканлигини биз 16-§ да интерференцион тажрибаларнинг турли схемаларини мухокама қилганда кўрган эдик. Аммо, иккала шартнинг бир вақтда бажарилиши кераклиги етарлича кичик оқимлар билан ишлашга мажбур этади ва ёруғликнинг лазердан бошқа манбалари голографияси бўйича экспериментлар фавқулодда қийин ва мураккаб бўлади.

Д. Габор 1948 йилда электрон микроскопларнинг ажратса олиш қобилиятини ошириш проблемаси билан боғлиқ равишда голографиянинг асосий физик гояларини таърифлаб берди. Габор ўз назарий мулоҳазаларини спектрнинг оптик соҳасидаги экспериментлар билан тасдиқлади. Аммо юқорида зикр қилинган қийинчиликлар туфайли голография то оптик квант генераторлари яратилганига қадар жуда секин ривожланди; бу генераторларнинг нурланиши уларнинг ишлаш принципига асосан, ниҳоятда монохроматик бўлиб, фазовий когерентлик даражаси ҳам юқори бўлади (қ. 228, 229-§). Олтмишинчи йиллар бошида Э. Лейт ва Упатниекс лазер нурланиши ёрдамида биринчи голограммалар ҳосил қилишди. Шу вақтдан бошлаб голография тез ривожланди ва татбиқий оптиканинг тармоқланган соҳасига айланди. Шунинг учун голографиянинг ютуқлари бутунлай оптик квант генераторлари ихтиро этилиши билан боғлиқ бўлди, деб айтишга тўла асос бор*.

Лазерлар нурланиши когерентлигининг узунлиги бир неча юз метр бўлиши мумкин ва принципиал жиҳатдан лазерлар голография учун ёруғлик манбалари проблемасини ҳал қиласди. Турли типдаги лазерлар қўлланилади, лекин гелий-неонли лазерлар ($\lambda = 632,8$ нм, қ. 227-§) энг кўп қўлланиляпти.

Бундан олдинги бўлимларда асосий эътибор голографиялаш процессининг физик томонига берилган эди ва биз атайин шу нуқтai назардан аҳамиятсиз бўлган, лекин юқори сифатли голографик тасвирлар олиш учун жуда муҳим бўлган баъзи бир тафсилотларни

* Голография яратувчиси Д. Габор 1971 йилда шу муносабат билан бундай деб ёзган эди: «Фанининг йўллари кўпича кутилмаган бўлади. Электрон микроскопия ҳозиргача тўлқинларни тиклашдан мухим фойда ололмади, вахошланки, менинг оптик тажрибаларим голографияга асос қўйди (улар модел тажрибалар сифатида бажарилган эди). Кўп тадқиқотчилар ... кейнинг йилларда баъзи ютуқларга эришган бўлсалар-да, 1962 йилда Э. Лейт ва Ю. Упатниекс лазерлар қўллаганида голография ҳақиқатан ҳам дунёга қайта келди ...».

муҳокама қилмаган эдик. Энди бир қатор шундай тафсилотларни қайд қилиб ўтамиш.

Таянч ва ёритувчи тўлқинлар айнан бир хил бўлганида тасвирнинг буюмга тамомила ўхшаш бўлиши ва фақат ҳар бир нуқта тасвирининг дифракцион кенгайиши (қ. 63-§) натижасида тасвир буюмдан фарқ қилиши 60-§ да кўрсатиб ўтилган эди. Катталашган тасвир олмоқчи бўлганимизда (қ. 61-§) муқаррар равишда тасвирнинг сифати янада ёмонлашар экан (тасвир аберрациялари; қ. XIII боб). Бу ҳол ўзига алоҳида эътибор талаб қиласи, чунки голограмманинг ўлчамлари ва ёруғликнинг тушиш бурчаклари ошган сари аберрациялар тез ўсади.

Голографияда кўп қўшимча тасвирлар пайдо бўлиши имконияти бор. Уларнинг вужудга келиши сабаби аслида 58-§ да аниқланган эди. Интерференцион манзарани ясси таянч тўлқин билан буюм майдонининг фазовий ташкил этувчиларининг (Фурье компонентларининг) интерференцияси туфайли ҳосил бўлган полосаларнинг элементар системалари қўшилиши деб ҳисоблаш мумкин (қ. 52-§). Бунга тегишли элементар дифракцион панжара даврий бўлади, лекин фотография процесси керакли тарзда ростланган бўлмаса, унинг ўтказиш коэффициенти координатага гармоник боғланган бўлмайди. Бундай панжарани ёритганда $m = 0, \pm 1$ тартибли тўлқинларгина эмас, балки $m = \pm 2$ ва ҳоказо тартибли тўлқинлар ҳам ҳосил бўлади. Дифракциянинг ҳар бир тартибига ўз тасвири мос келади, яъни кўп тасвирлар ҳосил бўлади, аммо уларнинг устма-уст тушиши одатда маъқул эмас ва ҳатто заарли.

Голографик экспериментнинг (дарвоқе ҳар қандай бошқа соҳадаги каби) айтиб ўтилганлардан ташқари яна кўп нозик хусусиятлари бор. Хусусан, таянч тўлқин ва голографияланадиган тўлқин интенсивликлари нисбати, асбобнинг вибрацияси, желатин қатламидаги фазавий бузилишлар ва ҳоказолар муҳим аҳамиятга эга бўлиши мумкин. Биз муҳим роль ўйновчи, лекин маҳсус аҳамиятга эга бўлган бундай факторларни чуқур анализ қилиб ўтирмаймиз

65- §. Ҳажмий голограммалар (Денисюк методи)

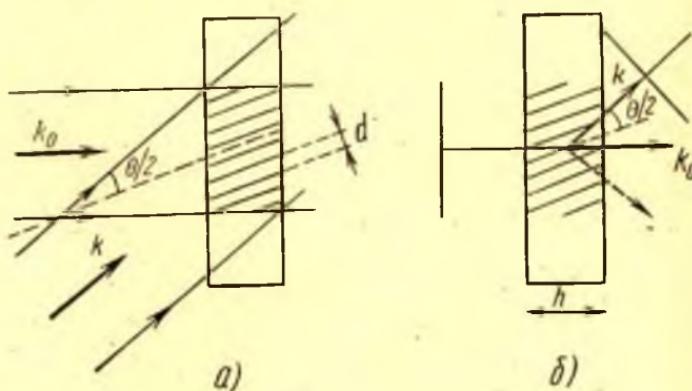
Таянч тўлқин ва буюмдан келаётган тўлқинлар устма-уст тушадиган соҳада ташкил бўладиган интерференцион майдон, албатта, фотопластинка сиртида жойлашган эмас. Когерент тўлқинлар билан ўтказиладиган ҳар қандай тажрибадаги каби, натижавий тебраниш амплитудасининг қийматлари катта ва кичик бўладиган жойлар бутун фазода тўлқин фронтларининг кўринишига боғлиқ бўлган бирор қонун бўйича тақсимланган. Шунинг учун ҳамма вақт бирор қалинликка эга бўлган фотоэмульсия қатламида олдин биз тахминан фараз қилганимиздек икки ўлчовли эмас, балки уч ўлчовли қорайишлар структураси ҳосил бўлади. Шу билан бирга, уч ўлчовли структураларда ёруғлик дифракцияси қонунларининг ўзига хос

хусусиятлари (қ. X боб) бўлиб, улар голографияда самарали қўлланилади; шундай эканий биз энди кўрамиз.

Даставвал ясси тўлқин голограммасининг таянч тўлқин ҳам ясси бўлгандаги энг содда ҳолини кўриб чиқамиз (қ. 58-§). Бу шароитда ёруғлик тебранишларининг синфазали қўшилиш нуқталарига мос келган қорайиш қатламлари (фотоэмультисиядаги қатламлар) таянч тўлқин ва буюмдан келаётган тўлқинларнинг k_0 ва k тўлқин векторлари орасидаги бурчак биссектрисасига параллел равишда жойлашади, бунда қўшни қатламлар орасидаги масофа $d = \lambda/2 \sin^{1/2} \theta$ бўлади (қ. 267-машқ). 11.13-а расмда қорайиш қатламлари шартли равишда туташ чизиқлар билан белгиланган ва кўп катталаштирилган масштабда тасвирланган.

Ёритувчи тўлқин учун бундай голограмма уч ўлчовли даврий структура хизматини қиласи ва Вульф — Брэгг қонунига мувофиқ, қорайиш қатламларидан кўзгусимон қайтишга мос келадиган йўналишда дифракциялашган тўлқин кузатилиши керак (қ. 11.13-б расм). Лекин худди шу йўналишда буюмдан келаётган тўлқин тарқалаётган эди. Шундай қилиб, голограмма структурасининг уч ўлчовли эканлиги тўлқин фронтининг қайта тикланишига тўсқинлик қилмайди.

Тажрибанинг кўрсатишича, қалинлиги етарлича катта бўлган голограммани ёритганда, юқорида баён этилганига мувофиқ (қ. X боб), фақат $m = 0$ ва -1 тартибли (k_0 ва k тўлқин векторлари) тўлқинларгина ҳосил бўлиб, биринчи тартибли тўлқин эса ҳосил бўлмайди. Қатламнинг h қалинлиги структуранинг d давридан анча ортиқ бўлган шароитдагина мана шундай бўлади. Акс ҳолда уч ўлчовли структура Рэлей панжарасига эквивалент бўлиб, унда 11.13-б расмда пункттир стрелка билан кўрсатилган биринчи тартибли тўлқин ҳам ҳосил бўлади.



11.13- расм. Ясси тўлқиннинг ҳажмий голограммаси.

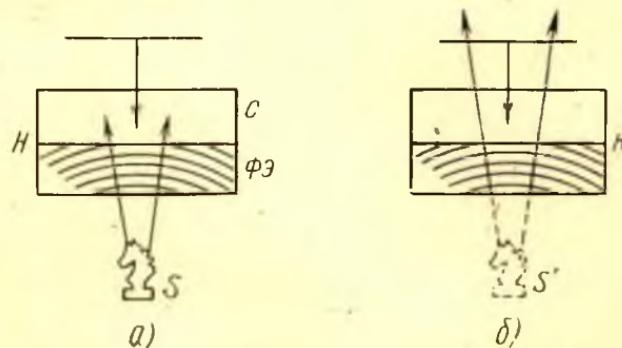
Масалан \mathbf{k}_0 вектор голограмма текислигига тик бўлсин. Бу шартни эътиборга олган ҳисоблардан келиб чиқишича,

$$h > \lambda / [2 \sin^{1/2} \theta]^2 . \quad (65.1)$$

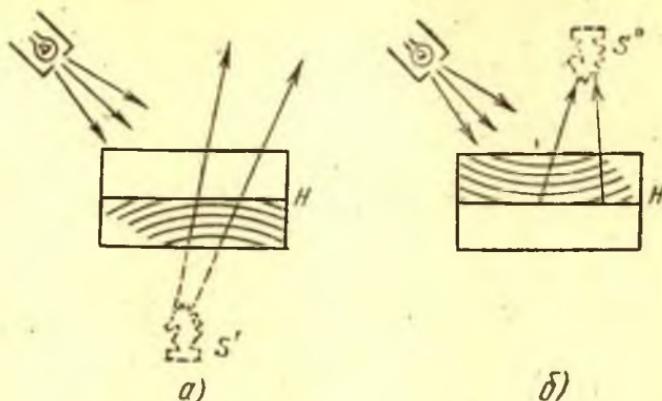
тengsизлик тўғри бўлганда (қ. 268- машқ) фотоэмульсиянинг кетмакет жойлашган қатламларида вужудга келадиган биринчи тартибли тўлқинлар бир-бирини сўндиради. Агар $\lambda = 0,63$ мкм, $\theta = 10^\circ$ бўлса, у ҳолда $\lambda / [2 \sin^{1/2} \theta]^2 = 21$ мкм бўлади, бу эса одатда қўлланадиган фотоматериаллар (6—15 мкм) қалинлигидан ортиқ ва шунинг учун (65.1) tengsизлик бажарилмайди. Шунинг учун таянч тўлқин билан буюмдан келаётган тўлқинлар орасидаги бурчак унча катта бўлмайдиган схемаларда голограмманинг уч ўлчовли эканлиги муҳим эмас ва бош тасвир ҳам, қўшимча тасвир ҳам кузатида (58—64- §).

Тескари манзарани учрашувчи ёки деярли учрашувчи тўлқинлар ($\theta \approx 180^\circ$) интерференциясида кузатиш мумкин, бунда $\lambda / [2 \sin^{1/2} \theta]^2 \approx \approx \lambda / 4$ ва (65.1) шарт бемалол бажарилади. Бундай схемаларда дифракциялашган тўлқин брэггасига қайтади ва фақат битта голографик тасвир ҳосил бўлишини кутиш лозим.

11.14-а расмда бундай голографик тажрибанинг схемаси кўрсатилган. S буюмни лазер нурланиши фотопластинка орқали ёритади ва қайтган тўлқинлар махсус фотоэмульсия $\Phi\mathcal{E}$ қатламига томон орқага тарқалади; бу қатлам очилтиришдан олдин амалда шаффофф бўлади. Фотопластинка шишиаси C ҳарфи билан белгиланган. Лазер тўлқини таянч тўлқин ролини ҳам ўйнаб, буюмдан келаётган тўлқин билан биргаликда интерференцион майдон ҳосил қиласди, бу майдон буюмдан келаётган тўлқин фронтининг ҳамма хусусиятларини акс эттиради ва шунинг учун жуда мураккаб структурага эга. Тажрибанинг кўрсатишича, шу йўсинда олинган голограммани ёритганда буюмнинг фақат мавҳум тасвири (бош тасвири) қайта тикланади (қ. 11.14-б расм), юқорида келтирилган мулоҳазаларга мувофиқ шундай бўлиши керак ҳам эди.



11.14- расм. Қарамашки йўналган дасталар ёрдамида ҳажмий голограммалар олиш схемаси.



11.15-расм. Ҳажмий голограммани когерент бўлмаган ёруғлик билан ёритишида бош (а) ва қўшимча (б) тасвирларнинг тикланисиши.

Голографиянинг тавсифланган бу методини Ю. Н. Денисюк (1962 й.) таклиф этган ва амалга оширган. Бу метод Денисюк методи деб аталади. Унда голограмманинг уч ўлчовли структурасидан ёритувчи тўлқиннинг брэггча қайтиши қўлланилади.

Денисюк методининг ажойиб хусусияти шундан иборатки, ёритувчи нурланиш сифатида оқ ёруғликнинг ёйилувчи дастасидан фойдаланиш мумкин ва шунга қарамасдан буюмнинг тасвири қайта тикланади (11.15-а расм).! Бу эса ёруғликнинг уч ўлчовли структурада дифракцияланиш хусусиятларидан келиб чиқади: фақат Вульф—Брэг муносабати орқали бояланган тўлқин узунликлар ва уларнинг тарқалиш йўналишларидагина ёруғлик эффектив қайтади. Нурланишнинг қолган қисмининг ҳаммаси голограммадан ўтади ва тасвир ҳосил қилишда қатнашмайди.

Агар голограмма орқа томондан ёритилса (11. 15-б расм), у ҳолда бош тасвир бўлмайди, лекин қўшимча тасвир ҳосил бўлади. 59—64-§ ларда кўриб чиқилган схемалардаги сингари Денисюк методида ҳосил қилинган қўшимча тасвир буюмга нисбатан қўзгусимон тасвир бўлади.

66- §. Рангдор голографик тасвирлар

Юқорида тасвирланган ҳажмий голография усули буюмнинг рангини анча яхши акс эттира оладиган рангдор тасвирлар олиш имконини беради. Рангдор голография принципини тушуниб олиш учун шуни назарда тутиш лозимки, биз рангни кўзнинг тўр пардасида қизил, яшил ва кўк нурланишни сезадиган уч тур қабул қил-

гичлар борлиги туфайли ҳис қиласиз (қ. 193-§). Буюмнинг кўз тўр пардасидаги тасвири гўё бу уч тўлқин узунлик интервалларида қаралаётган ва устма-уст тушган уч тасвирдан иборат. Тасвирлар устма-уст тушишининг бундай принципи рангдор репродукцияда қўлланиб, унда рангни акс эттиришнинг талаб қилинадиган сифатига боғлиқ равишда учдан то 10—15 гача ҳар хил рангдаги тасвир устма-уст туширилади.

Рангдор голографияга ҳам бунга ўхшаган мулоҳазалар асоси қилиб олинган. Денисюк методи бўйича рангдор тасвир олиш учун буюмни ўз спектрида уч чизиққа (қизил, яшил ва кўк) эга бўлган нурланиц билан бир вақтда ёки кетма-кет ёритиб, голограммани қайд этиш мумкин. У ҳолда фотоэмульсия ҳажмида турғун тўлқинларнинг уч системаси ва бунга мос равишда фазовий структура-ларнинг уч системаси ҳосил бўлади. Тасвирни оқ ёруғлик ёрдамида тиклашда тилга олинган системаларнинг ҳар бири экспозициялаш вактида қўлланилган мос спектрал соҳа ёруғлигida буюмнинг тасвирини ҳосил қиласи. Олдинги параграфда баён қилинганига мувафиқ, тасвирнинг вазияти тўлқин узунликка боғлиқ бўлмаслиги туфайли биз спектрнинг уч соҳасида устма-уст тушган уч тасвир оламиз, рангдор тасвирни қайта тиклаш учун шунинг ўзи кифоя.

Бир неча ўн қорайиш қатламлари ҳосил қилган ҳажмий дифракцион панжаранинг спектрал ажратиш кучи қиёсан катта эмас. Шунинг учун таркибий тасвирларнинг ҳар бири голографиялашнинг биринчи босқичида қўлланган лазер нурланишича даражада «монохроматик» эмас. Бу аҳвол маълум даражагача рангдор тасвирнинг «юмшоқ» бўлишига кўмаклашади.

Рангдор голографиянинг қийинчилкларидан бири фотоэмульсия қалинлигининг фотоишлов (очилтириш, қотириш, ювиш ва қуритиш) вақтида юз берадиган ўзгаришидир. Практиканинг кўрсатишича, ишлов бериш оқибатида фотоэмульсия «юпқалашади», бу туфайли уч ўлчовли структуранинг даври ҳам кичрайди. Натижада Вульф — Брэгг шарти таянч нурланишдан қисқароқ тўлқинли нурланиш учун бажарилади. Рангдор голографик тасвирлар тусининг бирмунча бузилишига шулар сабаб бўлади.

67- §. Голографиянинг татбиқ этилиши. Голографик интерферометрия

Голографиянинг физик принципларини баён қилишни тугаллаёттиб, кузатилаётган буюм ҳақида электромагнитик майдон элтадиган информациини қайд қилишнинг бу усули асосида ётган мулоҳазаларни яна бир марта баён қиласиз. Бизни амплитуда ва фазаларнинг бу майдондаги тақсимоти ўз ичига олган информация қизқитиради. Буюм тўлқинининг майдони билан унга когерент бўлган таянч тўлқиннинг майдони суперпозициясидан вужудга келган махсус интерференцион манзарада интенсивлик тақсимотини фотो-

суратга олиш ўрганилаётган тўлқин майдони элтадиган тўла информациини қайд қилишга имкон беради. Голограмма фотоқатла-мидаги қорайишлар тақсимотида ёруғликнинг кейинги дифракцияси буюмнинг тўлқин майдонини тиклайди ва қузатилаётган буюм йўқ бўлганида шу майдонни ўрганиш имконини беради. Энди голо-графиянинг баъзи амалий қўулланишларини кўриб чиқамиз.

Буюм ҳақида голограммада қайд қилинган мустақил маълу-мотлар сонини қўйидаги мулоҳазалар ёрдамида тахминан баҳолаш мумкин. Буюмнинг мустақил элементи, унинг «элементар ячей-каси» деб ажратса олинадиган энг кичик l_{\min} интервалга teng бўл-ган ўлчамли юзчани қабул қилиш лозим. Ҳақиқатан ҳам, агар жисм-нинг хоссалари бу юзча соҳасида ўзгарадиган бўлса, голограмма ўзгаришларни ўзида акс эттира олмайди ва бу хоссаларни тавсиф-лайдиган параметрларнинг қандайдир ўртача қийматинигина қайд қиласди. Аксинча, масофалар ажратса олиш интервалидан катта бўлган ҳолларда буюм хоссаларининг бирор фарқини аниқлай ола-миз. Аслида бу фикрни ажратса олиш тушунчасининг умумий таъ-рифи деб, 63-§ да чиқарилган ажратса олиш шартларини эса ажратса олиш қобилиятининг миқдорий ўлчови деб ҳисоблаш мумкин.

Учи буюмда бўлиб, голограмма текислигида буюмга тиralган фазовий бурчакни Ω билан белгилаймиз. Буюмнинг мустақил элементида мос келган фазовий бурчакнинг l_{\min}^2 / r_s^2 га тенглиги равшан. Шунинг учун Ω фазовий бурчак ичida жойлашган мустақил элементлар сони $N = \Omega r_s^2 / l_{\min}^2$ билан ифода қилинади. Иккинчи мондан, l_{\min} нинг қиймати голограмманинг D ўлчамларига (63.1) муносабат орқали боғланган; биз бу муносабатдан $N = \Omega D^2 / \lambda^2$ ни топамиз. Бундан ке-йинги ҳисобларда $\Omega = 1$ деб фараз қиласмиз, бу эса буюмнинг бур-чакли ўлчамлари 60° га яқин эканини билдиради. Бу ҳолда

$$N = D^2 / \lambda^2. \quad (67.1)$$

Шундай қилиб, буюм ҳақида голограммада қайд қилинган мус-тақил маълумотлар сони тўлқин узунлик квадратига тескари про-порционал ва голограмма юзига (D^2) пропорционал бўлади. Биноба-рин, голограмманинг 1 см^2 юзида буюм ҳақида

$$N_1 = 1 / \lambda^2 \quad (67.2)$$

мустақил маълумот қайд қилинади.

N ва N_1 нинг (67.1) ва (67.2) ифодаларини бирмунча бошқача мулоҳазалар ёрдамида келтириб чиқариш мумкин. Масалан, N сони— голограмманинг чизиқли ўлчамининг интерференцион ман зарадаги минимал даврга нисбатининг квадратига teng, яъни $N = (D/d)^2$ деб олиш мумкин. Аммо $d^2 = (\lambda/2 \Phi)^2 = \lambda^2/\Omega$ бўлгани сабабли биз яна (67.1) ифодани ҳосил қиласмиз (бу ерда 2Φ — буюмнинг бурчакли ўлчамлари).

$\lambda = 0,63 \cdot 10^{-4}$ см (гелий—неонли лазер) бўлсин; бу ҳолда голо-грамманинг 1 см^2 сиртида $N = 2,5 \cdot 10^8$ мустақил маълумот бўлади,

$5 \times 8 \text{ см}^2$ ўлчамли чоғроқ голограммада тахминан $N = 10^{10}$ маълумот бўлади.

Равшанки, бу фантастик маълумотларнинг ҳаммаси ҳам бир хил қадр-қимматга эга бўлавермайди ва N нинг бундай қийматига ҳамма вақт ҳам эҳтиёж бўлавермайди. Масалан, шахмат тахтасида 32 дона вазиятини қайд қилиш керак бўлса, у ҳолда юзи $32 \cdot 10 \text{ l}^2 \text{ min}$ бўлган голограмма ўн каррали запас билан етарли бўлади. 40 юришли шахмат ўйинини қайд қилиш учун $10 \cdot 32 \cdot 40 \cdot 2 \text{ l}^2 \text{ min} = 2,56 \cdot 10^4 / 2,5 \cdot 10^{-8} \approx 10^{-4} \text{ см}^2$ талаб қилинади. Агар биз ўйиб ясалган шахмат доналари* ҳақида батафсил маълумот олмоқчи бўлсак, у ҳолда зарурий маълумот ҳажми кўп ортиб кетади. Бу ҳолда бир томонлама кузатишда талаб қилинадиган голограмма юзи доналарнинг кузатиш йўналишига тик бўлган текисликка туширилган проекциялари юзига тахминан тенг, яъни тахминан бир неча юз cm^2 ни, ҳар томонлама кўриб чиқиш эса ундан ҳам кўпроқни ташкил этади.

Голограмма қайд қиласидан кўп мустақил маълумотлар голограмма структурасининг фавқулодда мураккаб бўлишидан билинади: голограмма структураси 11.7-б расмда турли-туман шакл ва ориентацияли қорайиш доғчаларининг тартибсиз, мутлақо тасодифий тўплами таассуротини беради. Аммо голограмма структураси тасодифийлиги ҳақидаги хulosса албатта субъектив бўлиб, бу субъектив хulosса кўриш аппаратининг голограммадан, унда мураккаб шаклли буюм ҳақида тўпланган тамомила мунтазам ва қонуний маълумотни ажратса олишга ноқобил эканлиги билан боғлиқ бўлади. Бунга қарама-қарши равища, сферик тўлқин голограммасининг ҳалқали структурасида кўз биринчи қарашибаёқ умумий қонуниятни пайқаб олади ва бундай голограмма тўғри шаклда кўринади. Аммо, агар гап биринчи тажрибада тўлқиннинг сфериклигини қайд қилиш тўғрисида эмас, балки унинг эргилик радиусини аниқ ўлчаш ҳақида ёки тўлқин фронтининг сферик шаклдан оз чекинишларини ўрганиш ҳақида кетса, у ҳолда ҳам тегишли хulosса чиқариш қийинлашиши, бунинг учун кўп маълумот ва мос равища голограмманинг юзи катта бўлиши талаб қилиниши мумкин.

Сферик тўлқин мисолида манба ҳақида голограмма қайд қиласидан маълумотларни голограмманинг ўзини бевосита ишлаш, яъни ҳалқалар радиусини ўлчаш йўли билан олиш мумкин (қ. 59-§). Мураккаброқ ҳолларда, масалан, шахмат доналарининг голограммасида бундай ишлашга уриниш муваффақиятсиз тугайди. Шу нуқтаи назардан тасвирнинг қайта тикланишини маълумотларни бир шаклдан бошқа шаклга, яъни ҳис этиш учун ва ўзлаштирилган маълумотлар асосида бирор ҳulosани таърифлаш учун қулай бўлган шаклга автоматик алмаштириши деб қараш мумкин. Айни вақтда худди

* Репродукцияниң ажратса олиш қобилияти етарли бўлмаганлиги туфайли 11.6 ва 11.8-расмлардан бундай таассурот ҳосил қилиб бўлмайди.

шундай алмаштириш информацияни оптик жиҳатдан ишлашнинг кўп методлари мазмунини ташкил қиласди.

Қайд қилинган маълумот фавқулодда тез автоматик алмаштирилади. Тасвирни қайта тиклаш учун зарур бўлган минимал вақтни қўйидаги мулоҳазалар ёрдамида баҳолаш мумкин. Ёритувчи тўлқин давом этиш муддати τ бўлган ёруғлик импульси бўлсин. Давом этиш муддати чекли бўлган импульсни монохроматик тўлқинлар тўплами деб ҳисоблаш мумкин; $21-\S$ да баён қилинганига мувофиқ, импульснинг $\delta\tau$ спектрал кенглиги τ муддатга универсал $\delta\tau = 1$ муносабат орқали боғланган. Аслида дифракцион панжара бўлмиш голограмма импульсни спектрга ажратади ва буюмнинг ҳар бир нуқтаси тасвири тегишли тарзда кенгайган бўлади. Бундай кенгайишнинг амалда сезиларли бўлмаслиги учун, импульснинг спектрал кенглиги голограмма, яъни панжара ажратади оладиган частоталар интервалидан кичик бўлиши керак (қ. 50-§). Айтиб ўтилган мулоҳазаларга асосланиб, импульснинг давом этиш муддати

$$\tau > \frac{D}{c} (\sin \Phi_0 - \sin \Phi) \quad (67.3)$$

шартни қанотлантириши керак эканлигини исботлаш осон, бундаги D — голограмма ўлчами, Φ_0 ва Φ — таянч тўлқин ва буюмдан келаётган тўлқинларнинг голограммага тушиш бурчаклари. Топилган бу шартни бошқача талқин қилиш мумкин: импульснинг σ узунлиги панжаранинг четки штрихларидан келаётган тўлқинлар орасидаги $D (\sin \Phi_0 - \sin \Phi)$ йўл фарқидан катта бўлиши керак; акс ҳолда бу тўлқинлар тасвир нуқтасида интерференциялаша олмайди, голограмма тўлиқ ишламайди ва тасвир кенгайган бўлиб чиқади.

(67.3) да $D = 9$ см, $\sin \Phi_0 - \sin \Phi = 1/3$ деб ҳисоблаб, импульснинг зарурий давом этиш муддати фавқулодда кичик $\tau \approx 10^{-10}$ с қиймат олиш кераклигини топамиз. Тасвир сифатига қўйиладиган талабни пасайтирганда импульснинг минимал давом этиш муддатини янада кўпроқ камайтириш мумкин.

Албатта, голографик тасвирни қайта тиклаш процессининг чаққонлиги қайта тикланган тасвирни қайд қилишни ҳам ўз таркибига олган системанинг ишлаш вақти кичик бўлишини ҳамма вақт ҳам таъминлай олмайди. Қўз инерцияси вақти, масалан, тахминан $0,1$ с бўлади ва тасвирни кўз билан қайд қилишда бутун системанинг инерционлиги кўз инерциясига боғлиқ бўлади. Аммо инерция вақти 10^{-8} с ва ундан ҳам кам бўлган ёруғлик қабул қилгичлар (масалан: фотокўпайтиргичлар, қ. 181-§) бор ва бинобарин, голографик тасвирни тез тиклаш мумкин.

Шундай қилиб, татбиқий нуқтаси назардан голография жуда катта кўламдаги маълумотни қайд қилиш (ёзиб олиш), сақлаш ва шаклини жуда тез алмаштириш қобилиятига эга. Голография асосидаги физик принциплардан келиб чиқадиган бу жиҳатлар туфайли

голография турли техник ва илмий масалаларни ечиш учун кенг қўлланиладиган бўлди.

Татбиқий голография методларидан бирини — *голографик интерферометрия* деб аталадиган ва жуда кенг тарқалган методни кўриб чиқайлик. Бу методнинг содда вариантининг моҳияти қўйидагидан иборат. Буюмнинг икки хил, лекин бир-биридан кам фарқ қиласидиган ҳолатига, масалан, деформация процессидаги икки ҳолатига мос келадиган икки интерференцион манзара бир фотопластинкага кетма-кет ёзиб олинади. Бундай «қўшалоқ» голограммани ёритганда буюмнинг икки тасвири ҳосил бўлади, бу тасвирлар бир-биридан буюмнинг икки ҳолатидаги каби даражада фарқ қиласиди. Бу икки тасвирни ҳосил қилувчи қайта тикланган тўлқинлар ко-герент бўлади, интерференциялашади ва тасвир сиртида буюм ҳолатининг ўзгаришини характерловчи полосалар кузатилади.

Бошқа бир вариантда буюмнинг маълум бир ҳолати учун голограмма тайёрланади; уни ёритганда буюм узоқлашмайди ва голографиялашнинг биринчи босқичидагидек буюм ёритилади. У ҳолда яна икки тўлқин ҳосил бўлади, уларнинг бирни голографик тасвир ҳосил қиласиди, иккинчиси эса буюмнинг ўзидан тарқалади. Агар энди буюм ҳолатида голограммани экспозиция қилиш вақтидагига нисбатан қандайдир ўзгаришлар рўй берса, у ҳолда бу тўлқинлар орасида йўл фарқи вужудга келади ва тасвир интерференцион полосалар билан қопланади.

Тавсифланган усул буюмлар деформациясини, уларнинг титраши, илгариланма ҳаракати ва айланишини, шаффоф буюмлардаги биржинслимасликларни ва шунга ўхашшларни тадқиқ этишда қўлланилади. Токарлик станогининг патронида қисиб қўйилган шарикли подшипник тасвирининг фотосурати 11.16-расмда кўрсатилган. Интерференцион манзара қисиши кучининг икки қийматида деформация турличи бўлишини яққол кўрсатади, тензор-

метр стрелкасининг кетма-кет олинган икки экспозиция вақтида қайд этилган икки вазияти (расмнинг чап қисми) ана шуни кўрсатиб турибди.

Голографик интерферометрия қайтарувчи сиртларнинг ишлов берилишига ёки тадқиқ этилаётган буюмларнинг оптик жиҳатдан бир жинслилигига қаттиқ талаблар қўймайди. Ҳақиқатан ҳам, деформация, титраш ва буюм ҳолатининг бошқа ўзгаришлари натижасида жисм сирти бўйлаб ўзгарадиган йўл фарқлари вужудга келади. Шунинг



11.16-расм. Буюмнинг голографик интерферометрия методи билан қайд қилинган деформациялари.

учун полосалар манзараси юпқа пардаларда юз берадиган интерференция ҳолида кузатиладиган манзараға ўхшаш (қ. VI боб) бўлиб, юпқа парда ролини (маълум писандалар билан) жисмнинг кетма-кет келган икки вазиятидаги ўртача сиртлари орасидаги фазо бажаради. Бошқача айтганда, интерференциялашувчи тўлқинлар фронтлари жуда мураккаб шаклда бўлиши мумкин, лекин кўпинча интерференцион манзара қиёсан юзаки бўлиб, осон кузатилади. Голографик терминологияни қўллаб, тўлқинларнинг бири иккинчиси учун таянч тўлқин бўлади, дейиш мумкин, бунда ҳар бир конкрет ҳолда таянч тўлқин голографияланадиган тўлқинга тамомила ўхшашдир. Бунга қарама-қарши ўлароқ интерференцион асбобларда (Жамен, Майкельсон интерферометрлари ва бошқалар, қ. VII боб) таққослаш тўлқини сифатида, яъни таянч тўлқин сифатида тамомила аниқ стандарт (ясси ёки сферик) тўлқин хизмат қиласди ва тадқиқ этилаётган тўлқинлар фронти ҳам ана шу даражада содда бўлиши керак. Акс ҳолда интерференция 11.7-б расмда кўрсатилган типдаги майдо масштабли манзара ҳосил қиласди, албатта бу манзара унча қулай эмас. Бинобарин, қайтарувчи жисмлар ҳам юқори оптик сифатли сиртларга эга бўлиши керак. Голографик интерферометрияда бундай қаттиқ чеклаш йўқ.

Ёруғликни сочувчи жисмларнинг ғадир-будир сиртидан (масалан, автомобиль шиналари, балкалар, коррозияланувчи сиртлар ва шу кабилардан) ёруғлик қайтадиган ҳолларда, деворлари жуда бир жинсли бўлмаган идишга солинган буюмлар ҳолида бу хусусият туфайли голографик интерференцияни амалга ошириш мумкин. Шунинг учун ҳам голографик интерферометрия жуда кенг қўлланадиган бўлди.

ГЕОМЕТРИК ОПТИКА (НУРЛАР ОПТИКАСИ)

XII бөб

НУРЛАР ОПТИКАСИННИГ АСОСИЙ ҚОНУН-ҚОИДАЛАРИ

68- §. Муқалдима

Ёруғликтин интерференцияси ва дифракцияси ҳодисалари ёруғликнинг тарқалиши түлкүн процесс эканини кўрсатади. Ёруғликнинг бир жинсли муҳитда тарқалиши тўғрисидаги ва ҳар қандай оптик система орқали тарқалиши тўғрисидаги масалаларни биз түлкүн назария ёрдамида ҳал қила оламиз: оптик система деганда бирор сирт ва диафрагмалар билан чегараланган турли хил муҳитлар тўплами назарда тутилади. Бироқ амалий аҳамиятга эга бўлган жуда кўп соҳаларда, жумладан, ёруғлик дастаси ҳосил бўлиши тўғрисидаги масалада (ёруғлик техникаси) ва тасвир ҳосил бўлиши тўғрисидаги масалаларда (оптика техникаси) геометрик оптика тасаввурларидан фойдаланилганда масалалар анча осонгина йўл билан ҳал қилинади.

Геометрик оптика машҳур синиш ва қайтиш қонунларига бўйсунадиган ва бир-бирига боғлиқ бўлмаган алоҳида ёруғлик нурлари тушунчаси билан иш кўради (қ. 1-§).

Ёруғлик нури тушунчасини бир жинсли муҳитдаги реал ёруғлик дастасини кўриб чиқишидан ҳосил қилиш мумкин, бу дастани битта ёки бирин-кетин турган бир неча диафрагма орқали ўтказиб, ингичка параллел даста ажратиб олинади. Диафрагмалардаги тешикларнинг диаметри қанча кичик бўлса, ажратиб олинадиган даста шунча ингичка бўлади, ниҳоят ёруғликни жуда тор тешикдан ўтказиб тўғри чизиқ шаклидаги ёруғлик нури ажратиб олиш мумкиндек туюлади. Бироқ биз биламизки, исталганча ингичка бўлган даста (нур) ажратиб олишнинг бу процесси амалга ошмайди, чунки унга дифракция ҳодисаси ҳалақит беради. D диаметрли диафрагма орқали ўтказилган реал ёруғлик дастасининг муқаррар равишда бўладиган бурчакли кенгайиши $\phi \sim \lambda/D$ дифракция бурчаги билан аниқланади (1-минимумга томон йўналиш, қ. 39-§). $\lambda = 0$ бўлган лимит ҳолдагина бундай кенгайиш бўлмас эди ва бу ҳолда геометрик чизиқ деб қараладиган нур тўғрисида гапириш мумкин; геометрик чизиқнинг йўналишини ёруғлик энергиясининг тарқалиш йўналиши аниқлади. Шундай қилиб, ёруғлик нури физик образ эмас, балки абстракт математик тушунчадир; геометрик оптика реал

түлқин оптикасининг ёруғлик түлқин узунлиги жуда кичик бўлган ҳо лга мос келувчи лимит ҳолидир.

$\Phi \approx \lambda/D$ муносабат шуни кўрсатадики, агар тешик ёки экраннинг ўлчамлари λ түлқин узунлигига нисбатан катта бўлса, ёруғликнинг бир жинсли муҳитда тўғри чизиқ бўйлаб тарқалишини бузадиган бурчакли оғиши жуда ҳам кичик бўлиши мумкин. Шунинг учун түлқин узунлиги чекли миқдор бўлган реал оптикада D ўлчамлар қанча катта бўлса, геометрик оптика қонунларига нисбатан бўладиган фарқлар шунча кичик бўлиши керак.

Аниқ соялар ҳосил бўлиши масаласида ҳам буюмларнинг ўлчамлари жуда муҳимдир, аниқ соялар мавжудлиги оптикадаги нурлар тасаввурини (қ. 1-§) қувватловчи асосий далиллардан биридир. 37-§ дан маълум бўлишича, буюмдан кузатиш нуқтасигача бўлган масофалар учча катта бўлмаган ҳолда (Френель дифракцияси) геометрик соя яқинида дифракцион полосалар кўринадиган соҳанинг кенглиги Френелнинг биринчи зонаси радиусига teng; түлқин яssi бўлган ҳолда (манба чексиз узоқда) бу зонанинг радиуси $r = \sqrt{\lambda}$ бўлади (f — ёруғликни дифракциялаган буюм билан кузатиш нуқтаси орасидаги масофа). Соянинг аниқлиги ўлчови сифатида буюмнинг чизиқли x ўлчамининг зона радиусига бўлган нисбатини, яъни x/r ни олиш табиийдир. $x/r \approx 1$ бўлган ҳолдагина ярим соя соҳаси қиёсан жуда кенг бўлади ва буюм билан соя бир-бирига ўхшамай қолади. Бу муносабатдан кўринадики, $f > x^2/\lambda$ бўлган ҳолдагина соя бўлмайди. $x = 1$ см, $\lambda = 500$ нм бўлганда ёк $f = 200$ м бўлади.

Ликобча ушлаб турган қўл параллел нурлар дастаси билан ёритилганда сояси қандай бўлиши олдин берилган 8.18-расмда кўрсатилган. Масофа қиёсан кичик бўлганда (қ. 8.18-а расм) соя анча аниқ бўлиб, буюмнинг ўзига ўхшайди, масофа катта бўлганда эса ($f = 11$ км, қ. 8.18-б расм) соя билан буюмнинг геометрик ўхшашлиги тўғрисида сўз ҳам бўлиши мумкин эмас. Бироқ одатдаги кузатиш шароитларида ўхшашликнинг бундай бузилиши билинмайди ва геометрик оптика қонунларини татбиқ этиш натижасида ясалган чизмалар ёруғликнинг тарқалиши ва тасвир ҳосил бўлиши тўғрисидаги масалани анча қаноатланарли равиша ҳал қилиши тажрибадан кўринади.

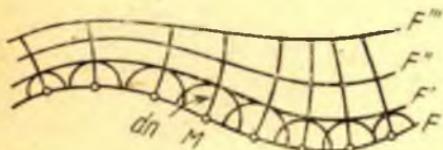
Шундай қилиб, ёруғлик техникаси ва оптика техникасининг муҳим масалалари қараладиган кенг соҳада биз геометрик оптикадан фойдаланиш имкониятига эгамиз. Бироқ нурлар оптикаси қонунларидан фойдаланганда бу қонунлар ҳақиқатнинг биринчи тақриби эканлигини ва ёруғлик тарқалишининг ҳеч бир ҳоли дифракцион ҳодисаларсиз бўлиши мумкин эмаслигини эсдан чиқармаслик керак. Бинобарин, бу геометрик чизмаларнинг тўлқинли (дифракцион) маъносини тушуниш зарур. Шунинг учун нурлар оптикасининг қонунлари ҳамма ерда қўлланилавермайди, бу қонунларни қандай шароитда қўлланиб бўлади ва қўлланиш натижаси қандай шароитда тажрибага мос келишини билиш керак. Бироқ ҳатто ама-

лий оптикада анча нозик масалалар (масалан, оптик асбобларнинг ажратса олиш кучи түғрисидаги масала) дифракция назарияси ёрдамида ҳал қилинар экан.

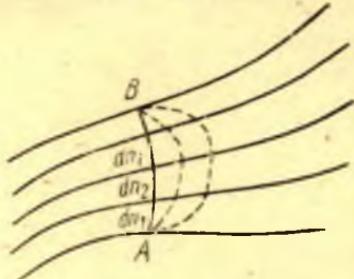
69- §. Ферма принципи

Геометрик оптикага ўтиш түғри бўладиган лимит ҳолда, яъни тўлқин узунлиги жуда кичик бўлган ҳолда тўлқин фронтининг тарқалишини соддагина чизма билан топиш мумкин. F сирт (12.1-расм) бирор t пайтдаги тенг фазали сиртни (тўлқин фронтини) тасвирласин. Бу сиртнинг ҳар бир M нуқтасида $d\pi = vt$ радиусли сфера ясаймиз, бу ерда v — тўлқиннинг шу жойда тарқалиш тезлиги, t — чексиз кичик вақт оралиғи. Бу кичик сфераларнинг ўрамаси бўлган F' сирт ҳам тенг фазали сиртдир, чунки $(t + \tau)$ пайтда унинг ҳамма нуқталарининг фазалари F сирт нуқталарининг t пайтдаги фазалари билан бир хил бўлади. Тегишли сфера билан ўраманинг уриниш нуқтасини M нуқтага туташтирувчи $d\pi$ түғри чизиқ кесмалари нурнинг фронт сиртига перпендикуляр бўлгаи элементларини билдиради*.

Бу чизмани давом эттириб, биз тенг фазали сиртларни кетма-кет аниқлай оламиз ва айни замонда τ чексиз кичик қилиб олинганда $d\pi$ кесмалардан тузилган синиқ чизиқлар айланадиган ёғри чизиқлар билан тасвирланадиган нурлар йўналишини топа оламиз.



12.1- расм. Ферма принципига доир: тўлқин фронтини бирин-кетин ясаб бориш.



12.2- расм. Ферма принципига доир: ёргулукнинг ҳақиқий AB йўли энг қисқа тарқалиш вақтига мос келади.

Бу чизма ёрдамида қуйидаги муҳим қоидани исбот қилиш мумкин: ёргулук тарқалишининг ҳақиқий йўли (нур) шундай йўлдорки, ёргулук бу йўлни ўша нуқталар орасида фараз қилинадиган ҳар қандай бошқа йўлларни ўтишига қарагандан энг кам вақт ичida ўтади. Ҳақиқатан ҳам, юқорида тасвирланган чизмани ясаб

* Мулоҳазалар содда бўлиши учун биз нур ва фронтга ўтказилган нормаль устма-уст тушган (к. 142- §) изотроп муҳитни кўриб чиқиш билан кифояланамиз.

(12.2-расм), ёруғлик нур бўйлаб A нуқтадан B нуқтага $\tau = \tau_1 + \tau_2 + \dots + \tau$ вақт ичида, яъни

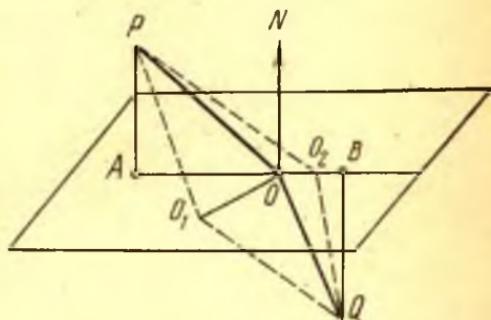
$$\tau = \sum_{i=1}^{\infty} \frac{dn_i}{v_i} = \int_A^B \frac{dn}{v}$$

вақт ичида ўтишини кўрамиз, бу ерда $\tau_i = \frac{dn_i}{v_i}$. Фараз қилинадиган ҳар қандай бошқа йўл эса шундай кесмалардан таркиб топадики, бу кесма фронтга ўтказилган нормаль билан устма-уст тушганда уларни босиб ўтишга τ_i вақт керак бўлади ёки бу кесма нормаль билан устма-уст тушмаганда бу кесмаларни босиб ўтишга τ_i дан ортиқ вақт керак бўлади. Шундай қилиб, ёруғлик тарқалишининг ҳақиқий йўли (нур) энг қисқа вақт ичида тарқалишга мос келади.

Геометрик оптика ($\lambda \rightarrow 0$) тўғри бўлган ҳолда тўлқин назария учун исбот этилган бу теорема геометрик оптикада энг қисқа оптик йўл принципи (ёки энг қисқа вақт ичида тарқалиш принципи) деб аталадиган аксиомадир. Бу теоремани Ферма ёруғлик тарқалишининг умумий қонуни сифатида таърифлаган (Ферма принципи, 1660 й. чамасида). Ҳақиқатан ҳам, тўғри чизиқ икки нуқта орасида энг қисқа масофадир, деган геометрик аксиомага мувофиқ равишда бу принцип бир жинсли муҳит учун ёруғликнинг тўғри чизиқ бўйлаб тарқалиш қонунига олиб келади; ёруғликнинг турли муҳитлар чегарасидан ўтиш ҳоли учун бу принципдан ёруғликнинг қайтиш ва синиш қонунлари келиб чиқади.

P нуқтадан чиқсан ёруғлик икки муҳитнинг яssi ажралиш чегарасида синиб, Q нуқтага келган бўлсин (12.3-расм). P ва Q нуқталар орқали ажралиш чегарасига нормал равишда текислик ўтказамиз (тушиш текислиги). Тушиш текислигидан ташқарида ётган ҳар қандай PO_1Q йўлни ёруғлик тушиш текислигига ўтказилган POQ йўлдан кўра кўп вақт ичида босиб ўтади; бундаги O нуқта O_1 дан тушиш текислигига ўтказилган перпендикулярнинг изи бўлиши керак. Ҳақиқатан ҳам, биринчи муҳитда ҳам, иккинчи муҳитда ҳам O_1 дан ўтадиган йўллар узунлиги O дан ўтадиган йўллар узунлигидан ортиқ ($PO_1 > PO$ ва $QO_1 > QO$).

Шундай қилиб, Ферма принципига мувофиқ равишда, босиб ўтишга энг қисқа вақт талаб қиласди-



12.3-расм. Синиш қонунини Ферма п инциппидан келтириб чиқариш.

ган йўл тушиш текислигида ётиши керак (синишнинг биринчи қонуни). Рдан Q гача бўлган йўлларнинг тушиш текислигида ётганилари орасидан энг қисқа вақт талаб қиладиган йўлни танлаб олиш учун бу вақт тушиш текислиги билан ажralиш текислиги кесишиган чизиқда ётган O нуқтанинг вазиятига боғлиқ равиша қандай ўзгаришини текширамиз.

O нуқтанинг вазияти $AO = x$ кесма узунлиги билан аниқланган, бу ерда $A - P$ нуқтадан ажralиш текислигига туширилган перпендикулярнинг изи. Ёруғлик POQ йўлда t вақт ичидаги тарқалади:

$$t = \frac{PO}{v_1} + \frac{OQ}{v_2},$$

бу ерда v_1 ва v_2 — ёруғликнинг биринчи ва иккинчи мухитдаги тезликлари. $PA = h_1$, $QB = h_2$ ва $AB = p$ деб белгилаб, t ни топамиз:

$$t = \frac{\sqrt{h_1^2 + x^2}}{v_1} + \frac{\sqrt{h_2^2 + (p-x)^2}}{v_2}.$$

Бу вақт x нинг қандай қийматида энг қисқа бўлиш шарти $\frac{dt}{dx}$ нинг нолга тенглигидир. Бу шартдан

$$\frac{1}{v_1} \frac{x}{\sqrt{h_1^2 + x^2}} - \frac{1}{v_2} \frac{p-x}{\sqrt{h_2^2 + (p-x)^2}} = 0,$$

яъни

$$\frac{\sin i}{v_1} - \frac{\sin r}{v_2} = 0$$

еки

$$\frac{\sin i}{\sin r} = \frac{v_1}{v_2} = \text{const} \left(= \frac{n_2}{n_1} \right).$$

Шундай қилиб, Ферма принципидан ёруғлик нурларининг синиш қонуни келиб чиқади. Ёруғликнинг қайтиши тўғрисидаги масалани ҳам шу тариқа кўриб чиқиш мумкин (қ. 34- машқ).

Шу нарсани қайд қилиш ажойибки, Ферма принципи синдириш кўрсаткичи катта бўлган мухитда ($n_2 > n_1$) ёруғликнинг тезлиги кичик ($v_2 < v_1$) деган даъвога олиб келади, яъни бу принцип Гюйгенс тасаввурларига мувофиқ келиб, Ньютон назариясига зиддир. Бироқ Ферма принципи етарли даражада бенуқсон қилиб асосланган эмас, шунинг учун биз унга таяниб туриб, ёруғлик назарияларининг бири маъқул, бошқаси номаъқул деб олмаймиз.

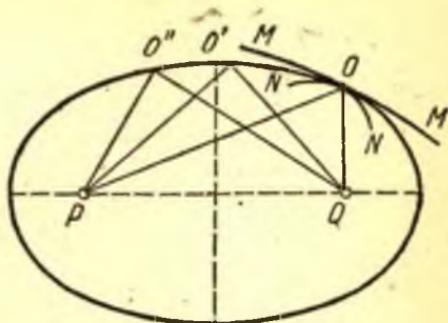
Ферма принципи ишнинг ҳақиқий аҳволини ифодала йидиган бўлиши учун унга Ферманинг ўзи бергандан кўра умумийроқ таъриф бериш керак; ҳақиқий йўлни топишга имкон берувчи $\frac{dt}{dx} = 0$

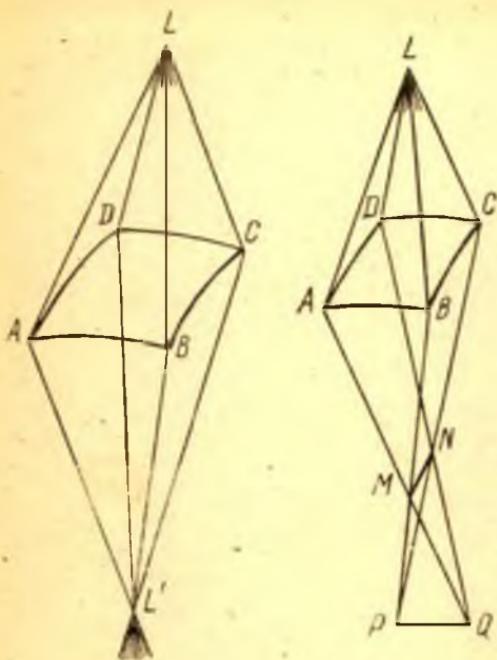
шарт экстремум шартидир, яъни бу шарт факат минимум шартигина эмас, балки максимум ёки стационар бўлиш шарти ҳамдир, бошқача сўз билан айтганда, ҳақиқий йўл икки мухитнинг ажралиш чегараси орқали P дан Q га ўтказилган барча мумкин бўлган йўллар орасида минимал, максимал ёки мумкин бўлган йўлларнинг ҳаммасига teng бўлиши мумкин. Нурларнинг ясси чегара орқали ўтиши тўғрисидаги юқоридаги ҳоллар минимал йўлга мисол бўлади. Фокусларидан бирида ёруғлик чиқарувчи P нуқта турган айланиш эллипсоидининг (12.4-расм) ички юзидан нурларнинг қайтиши вақтнинг стационар бўлишига мисол бўлади. Q тасвир эллипсоиднинг иккинчи фокусида ҳосил бўлади; эллипсоиднинг хоссасига асосан ($PO + OQ$) миқдор O нинг ҳамма вазиятлари учун ўзгармас миқдордир. Эгрилиги кичик бўлган (MM') сиртдан, масалан, эллипсоидга уринма бўлган текисликдан қайтиш йўл узунлигининг минимумига мос келади, эгрилиги катта бўлган (NN') сиртдан қайтиш эса йўл узунлигининг (ёки вақтнинг) максимумига мос келади (қ. 35-машқ).

12.4-расм. Ферма принципига доир: ёруғликнинг ҳақиқий йўли тарқалиш вақтининг стационар бўлишига мос келади.

70- §. Асосий таърифлар. Синиш ва қайтиш қонуни. Ўзаролик принципи

Биз нурлар оптикаси тасаввурларидан фойдаланиб, манбанинг ёруғлик чиқарувчи ҳар бир нуқтасини нурларнинг ёйилувчи дастасининг уни учи деб ҳисоблаймиз; бундай даста одатда *гомоцентрик* даста, яъни умумий марказга эга бўлган даста деб аталади. Агар қайтгандан ва сингандан сўнг бу даста бир нуқтага тўпланувчи дастага айланса, бу даста ҳам гомоцентрик даста деб аталади ва унинг маркази ёруғлик чиқарувчи нуқтанинг тасвири бўлади. Дастанинг гомоцентриклиги ўзгармаган ҳолда манбанинг ҳар бир нуқтаси тасвирининг битта нуқтасини ҳосил қиласди. Бундай тасвиrlар нуқтавий тасвир ёки *стигматик* тасвир деб аталади (12.5-расм). Ёруғлик нурлари қайтувчан (ўзаро) бўлганлиги (қ. пастроқقا) туфайли тасвири манба деб, манбани тасвир деб қараш мумкин. Шунинг учун тасвир стигматик бўлган ҳолда бу дасталарнинг марказлари ёйилувчи гомоцентрик даста йигилувчи дастага айланадиган оптик системанинг қўшима нуқталари деб аталади. Буларга мос нурлар ва дасталар ҳам қўшима нурлар ва қўшима дасталар деб аталади. Нурларга нормал сирт *тўлқин сирти* деб аталади (қ. 6-§). Ҳозирги





12.5-расм. L нүктанинг стигматик тасвири.

Оптик система орқали ўтганда дастанинг гомоцентриклиги ўзгармай қолади.

12.6-расм. L нүктанинг астигматик тасвири.

Оптик система орқали ўтганда дастанинг гомоцентриклиги бузилади.

айтилган маънода тўлқин сирти соф геометрик маънога эга бўлиб, унга биз олдин берган чуқур мазмунга эга бўлмайди. Бир жинсли ва изотроп муҳитдаги гомоцентрик дастанинг тўлқин сирти, равшанки, сферик сиртдири.

Агар қайтиш ва синиш оқибатида даста гомоцентрик даста бўлмай қолса, у ҳолда тўлқин сирти сфера бўлмай қолади. Тасвирнинг стигматиклиги йўқолади ва нуқтанинг тасвири нуқта бўлмай қолади (12.6-расм). Амалий оптикада, одатда, манбанинг шаклини аниқ акс эттирадиган тасвирлар ҳосил қилиш масаласи қўйилгани учун нурлар оптиказининг энг муҳим масаласи дасталарнинг гомоцентриклигини бузмаслик шартларини аниqlашади.

Нурлар оптикасида ясаладиган ҳамма чизмаларга ёруғликнинг синиш ва қайтиш қонунлари асос қилиб олинади. Муқаддима бўлимида биз бу қонунларнинг мазмунини кўриб чиқдик ва тўлқин назария буларга қандай маъно беришини кўрсатдик. Бу ерда биз бу қонунларнинг фақат математик таърифини бериб, бу таърифни синиш ва қайтиш масалаларини биргаликда кўриб чиқишига имкон берадиган тарзда ифодалаймиз, шу туфайли синдирувчи системаларга (линзаларга) тегишли формулалардан қайтарувчи системаларга (кўзгуларга) тегишли хулосалар бевосита келиб чиқиши мумкин.

Бироқ синиш ва қайтиш ҳодисаларида ёруғлик нурларининг ўзаролик қонуни ёки бошқача айтганда, қайтувчанлик қонуни ўринли бўлишини олдиндан кўрсатиб ўтамиз.

1 муҳит вакуумдан 2 муҳитнинг юпқа ясси-параллел пластинкаси билан ажратилган бўлсин (12.7-расм); n_1 , n_2 ва N_{21} —тегишли муҳитларнинг абсолют синдириш кўрсаткичлари ва ниебий

синдирис күрсаткичи. 12.7- расмдан

$$\frac{\sin i}{\sin \alpha} = n_2; \quad \frac{\sin \alpha}{\sin r} = N_{21}$$

екани күриниб турибди. Бундан

$$\frac{\sin i}{\sin r} = n_2 N_{21}.$$

2 муҳитнинг қалынлиги ҳар қандай бўлганда ҳам бу формула тўғри бўла-веради.

2 муҳит ниҳоят даражада юпқа бўлган лимит ҳолни, яъни ёруғлик-нинг вакуумдан бевосита 1 муҳитга ўтишда синиш ҳолини кўришга ўта-миз. У вақтда $\sin i / \sin r = n_1$ бў-лади. Бу икки формулани солиштириб,

$N_{21} = n_1 / n_2$ эканини топамиз. 1 муҳитнинг юпқа қатлами 2 муҳитни вакуумдан ажратиб турган ҳол учун ҳам мана шу мулоҳазаларни тақорорлаб, $N_{12} = n_2 / n_1$ ёки $N_{12} = 1 / N_{21}$ эканини, яъни биринчи муҳитнинг иккинчи муҳитга нисбатан синдирис күрсаткичи (N_{12}) иккинчи муҳитнинг биринчи муҳитга нисбатан синдирис күрсат-кичи (N_{21}) нинг тескари қийматига тенг эканини топамиз.

Бундан бевосита шундай хulosса келиб чиқади: икки муҳит че-гарасида синганда нурлар ўзаро бўлганича қолади, яъни нурлар-нинг йўналиши тескарисига ўзгарганда уларнинг бир-бирига нисба-тан вазияти ўзгармайди (12.8- расм). Қайтиш қонунида ҳам ёруғлик йўлининг бу қайтувчанлик принципи ўз кучида қолади, шундай эканлиги ортиқча изоҳларсиз 12.9- расмдан осонгина күриниб турибди. Синиш ва қайтишлар сони исталганча бўлганда ҳам ўзаролик принципи ўз кучида қолади, чунки бу принцип уларнинг ҳар би-рида тўғри бўлади. Шундай қилиб, тасвирлар ясаш билан алоқадор бўлган ҳамма масалалар учун ўзаролик принципи тўғри бўлади.

Биринчи муҳитдан иккинчи муҳитга ўтишда (қ. 12.8- расм) си-ниш қонунiga асосан

$$\frac{\sin i}{\sin r} = N_{12} = \frac{n_2}{n_1} \quad (70.1)$$

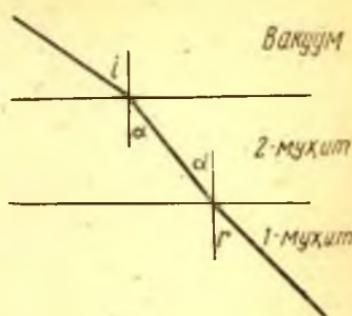
ёки

$$n_1 \sin i = n_2 \sin r.$$

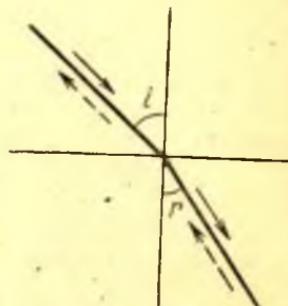
Қайтиш қонуни (қ. 12.9- расм) қу-йидаги муносабат* билан ифодаланади:

$$i = -i' . \quad (70.2)$$

* Минус ишора i' ва i бурчакларнинг сиртга ўтказилган нормалдан турли томонга қараб ҳисоб қилинишини билдиради.



12.7- расм. Синишда нурларнинг ўзаролик қонунини чиқаришга доир.



12.8- расм. Нурларнинг ёруғ-лик синган ҳолдаги йўли.

Агар олдинги формулада $n_1 = -n_2$ деб олсак, (70.2) ни ундан олдинги формуладан топиш мүмкін:

$$\sin i = -\sin r, \quad i = -r.$$

Шундай қилиб, агар $n_2 = -n_1$ деб олиб, r деганда қайтиш бурчаги тушенилса, қайтиш қонуни синиши қонунидан келиб чиқади. Демак, синдирувчи системалар учун чиқарылған ҳар қандай формулани қайтарувчи системаларда бўладиган ҳодисаларни тасвирилашда қўлланиш мүмкін.

12.9-расм. Нурларнинг ёруғлик қайтган ҳолдаги йўли.

71-§. Ёруғликнинг сферик сиртда синиши (ва қайтиши)

Синдириш кўрсаткичлари n_1 ва n_2 бўлган икки муҳит сферик Σ сирт билан ажralган (12. 10-расм), деб фараz қилайлик. Бу сферанинг O марказидан ўтадиган LL' чизиқда нуқтавий L ёруғлик манбани жойлаштирамиз. L дан икки муҳитнинг ажralиш чегарасига тушаётган конуссимон ингичка гомоцентрик нурлар дастасини кўриб чиқамиз. Биз дастани шу қадар ингичка деб, ψ бурчакни шу қадар кичкина деб фараz қиламизки, LS кесмани LA га, $L'S$ ни $L'A$ га деярли тенг деб ҳисоблаш мүмкін бўлсин ва ҳакозо. Бундай ингичка дастани параксиал даста* деб атамиз. Демак, дастанинг параксиаллик шарти

$$LS \approx LA \text{ ва } L'S \approx L'A$$

шартдир. Бу дастадан бирор нур оламиз, масалан, Σ га i бурчак ҳосил қилиб тушадиган LA нур оламиз, унга қўшма бўлган синган AL' нур ясаймиз (синиши бурчаги r) ва синган нурнинг система ўқини кесиб ўтган нуқтаси вазиятини топамиз.

ALO учбурчакдан

$$\frac{LO}{LA} = \frac{\sin i}{\sin \varphi},$$

OAL' учбурчакдан

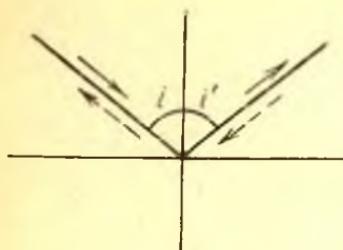
$$\frac{AL'}{OL'} = \frac{\sin \varphi}{\sin r}.$$

Бундан

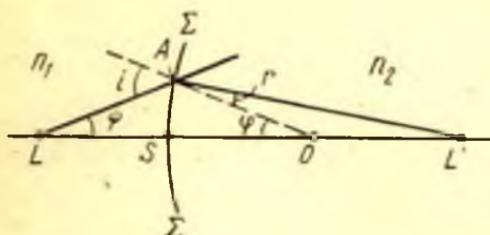
$$\frac{LO}{LA} \cdot \frac{AL'}{OL'} = \frac{\sin i}{\sin r} = \frac{n_2}{n_1}. \quad (71.1)$$

12.10-расм. Икки муҳитнинг сферик чегарасида параксиал нурларнинг синиши.

* LL' чизиқ одатда бу системанинг ўқи (axis) деб аталади. Параксиал деган ном ўшандан қолган (параксиал дегани ўқ бағирлаб тарқалувчи деган маънони билдиради).



12.9-расм. Нурларнинг ёруғлик қайтган ҳолдаги йўли.



Бундан бүён ўқ бўйлаб ётган ҳамма кесмаларни S нуқтадан бошлаб ҳисоблаймиз, бунда S дан \hat{y}_n томонга (ёруғлик тарқалиши йўналишида) ётқизиладиган кесмаларни мусбат деб, чап томонга ётқизиладиган кесмаларни манфий кесмалар деб ҳисоблаймиз. Шундай қилиб, $AL \approx SL = -a_1$, $AL' \approx SL' = a_2$, $AO = SO = R$ (Σ сферанинг радиуси). Бу ҳолда $LO = -a_1 + R$, $OL' = a_2 - R$. (71.1) формуладан

$$\frac{-a_1 + R}{-a_1} - \frac{a_2}{a_2 - R} = \frac{n_2}{n_1},$$

яъни

$$n_1 \left(\frac{1}{a_1} - \frac{1}{R} \right) = n_2 \left(\frac{1}{a_2} - \frac{1}{R} \right) = Q. \quad (71.2)$$

Бу формула нур синганда $n \left(\frac{1}{a} - \frac{1}{R} \right)$ кўпайтма ўзининг қийматини ўзгартирмас эканлигини кўрсатади. Бу миқдор *Аббенинг нолинчи инвариантни* деб аталади. Кўп мақсадларда бу формулани қўйидаги кўринишда ёзиш қулай:

$$\frac{n_1}{a_1} - \frac{n_2}{a_2} = \frac{n_1 - n_2}{R}. \quad (71.3)$$

Агар $a_1 = LS$ берилган бўлса (71.3) дан фойдаланиб, $a_2 = SL'$ узуинликни топиш мумкин, яъни (71.3) муносабат L нинг берилган қийматига қараб L' нуқтанинг вазиятини топишга имкон беради. Бу муносабатни чиқаришда биз синиш қонунидан ташқари, LA нур параксиал дастага тегишлидир, деган фараздан фойдаландик. Бинобарин, (71.3) муносабат *параксиал дастанинг исталган нури* учун тўғридир. (71.3) формуладан кўринишича, масаланинг (n_1 , n_2 , R) параметрлари берилган бўлган ҳолда a_2 узунлик фақат a_1 га боғлиқ. Шундай қилиб, L дан чиқувчи гомоцентрик параксиал дастанинг ҳамма нурлари ўқни айни бир L' нуқтада кесиб ўтади, бу L' нуқта эса L манбанинг стигматик тасвиридир. Демак, агар гомоцентрик даста параксиаллик шартини қаноатлантира, у сферик сиртда синганда ҳам гомоцентрик даста бўлганича қолади. (71.3) асосий тенглама сферик сиртда нурлар синишининг ҳамма ҳолларини ўз ичига олади. Юқорида топилган ишоралар қоидасидан фойдаланиб, биз қавариқ ($R > 0$) ёки ботиқ ($R < 0$) сирт ҳолларини кўриб чиқишимиз мумкин.

Худди шунингдек, a_1 билан a_2 нинг ишораси ҳар хил ёки бир хил бўлишига қараб, тасвир синдирувчи сиртнинг манбага нисбатан қарама-қарши ётган томонида ҳосил бўладиган ёки манба билан бир томонда ҳосил бўладиган ҳоллар юз беради. Биринчи ҳолда ($a_2 > 0$) тасвир деб аталадиган нуқта, ҳақиқатан ҳам, синган нурларнинг кесишиш нуқтасидир. Бундай тасвир ҳақиқий тасвир деб аталади. Иккинчи ҳолда ($a_2 < 0$), равшанки, иккинчи муҳитда

тарқалаётган синган нурлар бир-биридан узоқлашгани ҳолда (ёйилувчи) реал ҳолда кесишмайди. Бу ҳолда тасвирнинг номи синган нурларнинг фараз қилинган давомлари кесишган жойни күрсатувчи фаразий нуқтага тегишли бўлади. Бундай тасвир маҳум тасвир дейилади. Бизнинг мулоҳазаларимиз ва (71.3) формуладан қўйидагилар кўринади: сингандан сўнг гомоцентрик даста шундай йўналадики, унинг нурлари бир нуқтада кесишади (ҳақиқий тасвир) ёки бир нуқтада кесишадиган қилиб тасвирланиши мумкин (мавҳум тасвир). Айни мана шу маънода бу даста гомоцентрик даста бўлганича қолади. Бизнинг ҳамма мулоҳазаларимизда биз учун ёруғлик нурларининг йўналишини билиш мухим бўлгани сабабли ҳамма чизмаларда ҳақиқий тасвирдан ҳам, мавҳум тасвирдан ҳам бир хилда фойдаланаверишимиз мумкин.

(71.3) формула яна шуни ҳам кўрсатадики, агар манба L' да бўлса, у ҳолда тасвир L да жойлашган (ўзаролик) бўлар эди.

72- §. Сферик сиртнинг фокуслари

Олдинги параграфда чиқарилган

$$\frac{n_1}{a_1} - \frac{n_2}{a_2} = \frac{n_1 - n_2}{R} \quad (72.1)$$

асосий (71.3) тенгламадан $a_1 = -\infty$ бўлганда

$$a_2 = \frac{n_2 R}{n_2 - n_1} = f_2,$$

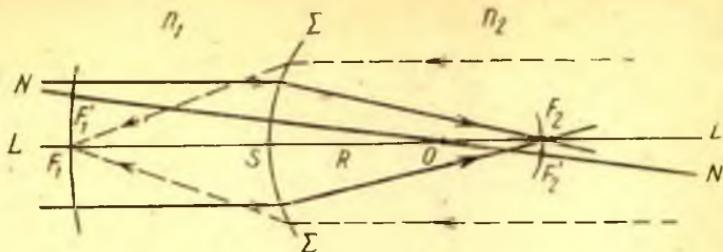
$a_2 = \infty$ бўлганда

$$a_1 = -\frac{n_1 R}{n_2 - n_1} = f_1 \quad (72.2)$$

бўйниши, яъни f_1 ва f_2 лар сиртнинг R эгрилик радиуси ва иккала сиртнинг n_1, n_2 синдириш кўрсаткичларигагина боғлиқ бўлиши келиб чиқади.

f_1 ва f_2 катталиклар синдирувчи сиртни характерлайдиган ўзгармас узунликлардир. Улар синдирувчи сиртнинг **фокус масофалари** (12. 11-расм) деб аталади. f_1 — олдинги фокус масофаси (F_1 нуқта-олдинги фокус); f_2 — кетинги фокус масофаси (F_2 нуқта — кетинги фокус).

Шундай қилиб, сферик сиртнинг фокуси деб, параллел нурлар (яъни чексиз узоқдаги нуқтадан келаётган нурлар) сингандан сўнг учрашадиган нуқтага айтилади. Равшанки, фокуслар ҳам, худди тасвирлар каби ҳақиқий бўлиши ва мавҳум бўлиши, яъни синган нурларнинг (синишдан олдин параллел бўлган нурларнинг) ёки уларнинг фаразий давомларининг кесишиш нуқтаси бўлиши мумкин. Масалан, агар ажралиш сиртининг ботиқ томони синдириш кўрсаткичи кичик бўлган мұхитга қараган бўлса, иккала фокус мавҳум фокус бўлади. Бунга (72.1) ва (72.2) формулаларни анализ қилиш билан ҳам, чизма ясаш билан ҳам ишонч ҳосил қилиш мумкин.



12.11-расм. Сферик сиртнинг фокуслари.

NO бўйлаб ўнгдан чапга томон борувчи параллел нурлар (қ. 12.11-расм) F_1 фокусда учрашади, бу фокус синдирувчи сиртдан $|f_1|$ масофада NO чизиқда туради. $F_1 F'_1 \dots$ нуқталарнинг геометрик ўрни ($R = f_1$) радиусли сферик сирт ҳосил қиласди (12.11-расмда кўрсатилган ҳолда $f_1 < 0$), бу сирт маркази O да бўлган синдирувчи сфера билан концентрик бўлади. Бу сирт **олдинги фокал сирт** деб аталади. $|f_2 - R|$ радиусли кетинги фокал сиртни ҳам шунга ўшатиб ясаймиз. Бу сиртларнинг жуда кичик соҳаларини (параксиал соҳа учун) текисликлар (фоқал текисликлар) деб ҳисоблаш мумкин.

Сферик сиртнинг фокус масофалари ишораси ҳар хил бўлиб, бир-бирига абсолют қиймати жиҳатидан ҳам teng эмас (қ. 12.11-расм), чунки $n_1 \neq n_2$. Бу ҳолни амалда қилиб кўриш осон, бунинг учун кенг шиша най олиб, унинг бир учига соатнинг сферик ойнасини ёпиширамиз. Энди найга сув ёки яхиси, синдириш кўрсаткичи соат ойнасининг синдириш кўрсаткичига деярли teng бўлган бензол қўйсак, ҳаво ($n_1 = 1,00$) билан бензол ($n_2 = 1,49$) орасида сферик ажralиш чегараси ҳосил бўлади. Мана шу оддийгина аппаратда (72.1) ва (72.2) га мувофиқ равища

$$\frac{f_2}{f_1} = -\frac{n_2}{n_1} \quad (72.3)$$

бўлишини кўриш осон.

Синдирувчи битта сферик сиртнинг мұхим амалий мисоли кўзга эквивалент бўлган системадир; бу система «қиёсий кўз» деб аталади (қ. 91-§). Иккинчи мисол сифатида сферик кўзгуни кўриб чиқамиз. 70-§ да айтилганларга асосан, $n_2 = -n_1$ деб олганда (71.3) формулатани нурларнинг қайтишига ҳам қўлланиш мумкин. У ҳолда

$$\frac{1}{a_1} + \frac{1}{a_2} = 2/R, \quad (72.4)$$

яъни сферик кўзгунинг маълум формуласи ҳосил бўлди. Бундай кўзгунинг фокус масофаси (72.1) формуладан топилади. $f = R/2$ эканини топамиз, демак, кўзгу формуласини қўйидаги кўринишга келтириш мумкин:

$$\frac{1}{a_1} + \frac{1}{a_2} = 1/f. \quad (72.5)$$

Күзгү ҳолида тасвир билан манба бир томонда турса, тасвир ҳақиқий тасвир бўлади, агар тасвир кўзгу орқасида турса, тасвир мавҳум тасвир бўлади.

Ботиқ ва қавариқ кўзгу ҳоллари R нинг ишораси билангина фарқ қилади. Ботиқ кўзгунинг фокуси ҳақиқий, қавариқ кўзгунинг фокуси мавҳум бўлишини кўриш осон.

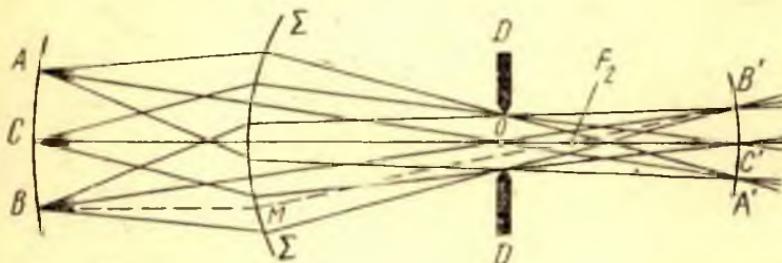
Ясси кўзгу қонунларини топиш учун $R = \infty$ деб фараз қилиш етарли. Бу ҳолда $a_1 = -a_2$ бўлишини топамиз, яъни ясси кўзгуда нуқтанинг тасвири мавҳум ва симметрик жойлашган бўлади.

73-§. Сферик сиртда нурларнинг синишига кичик буюмларнинг тасвигини ясаш

Параксиал гомоцентрик дасталарнинг хоссаларидан фойдаланиб, сферик сиртда синишида кичикроқ юзларнинг тасвирини ясаш мумкин. Маркази яқинида унча катта бўлмаган DD' диафрагма жойлашган сферик сиртни тасавур этайлик; бу диафрагма ингичка дасталар ажратиб беради, бу дасталар тегишли ўқларга нисбатан параксиал даста характеристига эга. Параксиал гомоцентрик даста сингандан кейин гомоцентриклигича қолади, яъни ўзининг учидаги тасвир ҳосил қиласи. Маркази O да бўлган ёруғланувчи ACB ёйнинг (ёки сфера қисмининг) ҳар қандай нуқтаси (12.12-расм) тегишли равишда тасвирланади. ACB даги ҳамма нуқталарнинг тасвирини топиш учун

$$\frac{n_1}{a_2} = \frac{n_2}{a_2} = \frac{n_1 - n_2}{R}$$

формуладан фойдаланамиз. ACB даги ҳамма нуқталар учун барча a_1 ларнинг қиймати бир хил бўлгани туфайли барча a_2 лар ҳам бир хил бўлади. ($R - a_1$) радиусли сферанинг элементи (бўлаги) умумий O марказли ва ($a_2 - R$) радиусли сфера элементи тарзида аксланади. B' нуқтани график усул билан топиш учун, масалан, $BM \parallel CO$ нур ўтказиш мумкин; унда синган нур F_2 фокус орқали



2.12-расм. Сферик сиртда синишида кичик ACB буюмнинг тасвири.

ўтиши керак; BO нур эса синмасдан ўтади. MF_2 ва BO лар давом-ларининг кесишиш нүктаси B' нинг ўрнини аниқлады.

AB ва $A'B'$ лар жуда кичик бўлгани учун ёйлар (сфера элементлари) ўрнига ватарлар (текислик элементлари) олиш мумкин. Шундай қилиб, сферик системада ўққа перпендикуляр бўлган жуда кичик юз параксиал нурлар воситасида ўша ўққа перпендикуляр бўлган юз тарзида тасвиранади.

AB буюм текислиги билан унинг $A'B'$ тасвирининг текислиги бу оптик системага нисбатан қўшима текисликлар деб аталади.

74- §. Катталаштириш. Лагранж—Гельмгольц теоремаси

Ёруғланувчи буюм сифатида ўққа перпендикуляр бўлган A_1B_1 чизиқни оламиз ва унинг A_2B_2 тасвирини ясаймиз (12. 13-расм). Тасвирининг чизиқли ўлчамларининг ($y_2 = A_2B_2$) буюмнинг чизиқли ўлчамларига ($y_1 = A_1B_1$) нисбати чизиқли катталаштириш (ёки *кўндалангига* катталаштириш) деб аталади: $V = y_2/y_1 = A_2B_2/A_1B_1$. Одатда геометриядаги каби A_1B_1 ва A_2B_2 ларга ишора бериб, тасвир *тўғри* бўлганда катталаштиришни *мусбат* деб, тасвир *тўнкарилган* бўлганда катталаштиришни *манғий* даб ҳисоблаймиз.

A_1B_1S ва A_2B_2S учбурчаклардан

$$y_1/a_1 = \operatorname{tg} i, \quad y_2/a_2 = \operatorname{tg} r.$$

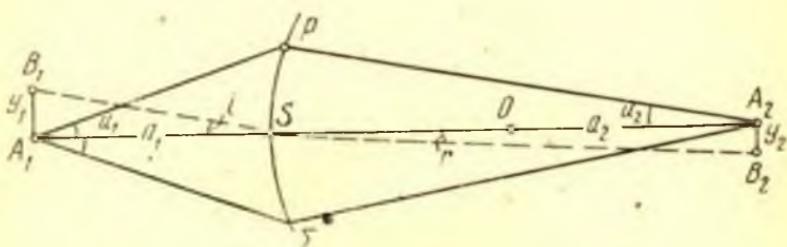
A_1B_1 ва A_2B_2 ларнинг ўлчами жуда кичик бўлганда

$$\frac{\operatorname{tg} i}{\operatorname{tg} r} = \frac{\sin i}{\sin r} = \frac{n_2}{n_1},$$

яъни

$$\frac{n_1 y_1}{a_1} = \frac{n_2 y_2}{a_2} \text{ ёки } \frac{y_2}{y_1} = V = \frac{n_1}{n_2} \frac{a_2}{a_1}. \quad (74.1)$$

Синдирувчи система учун n_1 ва n_2 ҳамиша мусбат бўлади, шунинг учун V нинг ишораси a_2/a_1 нисбатнинг ишорасига қараб аниқланади. Тасвир ҳақиқий бўладиган ҳолга оид схемаларда (қ. 12. 13-



12. 13- расм. Гельмгольц—Лагранжнинг параксиал нурларга тегишли $y_1 n_1 \sin u_1 = y_2 n_2 \sin u_2$ тенгламасини чиқаришга доир.

расм) a_1 ва a_2 нинг ишораси ҳар хил булади, яъни V манфий ва тасвир тўнкарилган бўлади; тасвир мавҳум бўлганда эса аксинча.

Кўзгуларда $n_1/n_2 = -1$, яъни $V = -a_2/a_1$. Тасвир ҳақиқий бўлганда a_1 ва a_2 нинг ишораси бир хил бўлади, яъни $V < 0$ ва тасвир тўнкарилган; тасвир мавҳум бўлганда a_1 ва a_2 нинг ишораси турлича бўлади, $V > 0$, тасвир тўғри. Ясси кўзгуда $a_1 = -a_2$ бўлиб, $V = 1$ бўлади, яъни буюмнинг ўлчамларига тенг бўлган тўғри тасвир ҳосил бўлади.

Агар $V = 1$ бўлса, яъни буюмнинг ўлчамларига тенг бўлган тўғри тасвир ҳосил бўлса, қўшма текисликлар бош текисликлар деб аталади. Сферик сирт учун бош текисликлар ўзаро устмá-уст тушиб сферага S нуқтага ўтказилган текислик билан тасвирланишини, яъни $a_1 = a_2 = 0$ (к. 100-машқ) бўлишини кўриш осон. Шунга мувофиқ равишда сферик сиртнинг фокус масофаларини бош текисликлардан фокусларгача бўлган масофалар деб ҳисоблаш лозим. 12.13-расмда Σ сиртга тушаётган дасталарнинг ва уларга қўшма бўлган тасвирловчи дасталарнинг максимал апертурасини (максимал очилишини) аниқловчи u_1 ва u_2 бурчаклар ($2u_1$ ва $2u_2$ бурчаклар) ҳам тасвирланган. Бу бурчакларнинг лимит қўймати параксиаллик шартларига риоя қилиш орқали аниқланади.

Параксиал нурлар апертураси чегараси ичидаги ётувчи u бурчакларнинг ҳамма қўйматларида a_2/a_1 нисбат ўзгармай қолгани учун (74.2) муносабат шуни кўрсатадики, кичикроқ A_1B_1 буюмнинг тасвирини параксиал дастанинг қандай қисми ҳосил қилган бўлишидан қатъи назар A_1B_1 буюмнинг катталишиши ўзгармайди. Бошқача айтганда, параксиал даста ўқдаги нуқтанинг тасвиринига эмас (к. 71-§), балки ўққа яқин жойлашган кичикроқ буюмнинг тасвирини ҳам бузмай узатади.

Параксиал нурлар билан иш кўрганда $A_1P \approx A_1S = a_1$ ва $PA_2 \approx SA_2 = a_2$ бўлади, шунинг учун

$$u_1 = \operatorname{tg} u_1 = \frac{SP}{a_1}, \quad u_2 = \operatorname{tg} u_2 = \frac{SP}{a_2}, \quad \frac{u_1}{u_2} = \frac{a_2}{a_1}.$$

(74.1) га асосан,

$$\frac{n_1 a_2}{n_2 a_1} = \frac{n_1 u_1}{n_2 u_2} = V = \frac{y_2}{y_1}$$

еки

$$y_1 n_1 u_1 = y_2 n_2 u_2. \quad (74.2)$$

(74.2) муносабат *Лагранж — Гельмгольц теоремаси* деб аталади.

Бу муносабат параксиал нурлар соҳасида тўғридир. Апертураси каттароқ бўлган дасталар билан иш кўрилганда

$$y_1 n_1 \sin u_1 = y_2 n_2 \sin u_2 \quad (74.3)$$

шарт бажарилган ҳолдагина аниқ тасвирлар олиш мумкин (Аббенинг синуслар шарти, к. 85-§). Лагранж — Гельмгольц шарти ёки синуслар шарти ёруғлик дасталарини оптик системалар воситасида

ўзгартыриш әркинлигига чекланишлар қўйиб, буюмнинг апертураси билан ўлчамини тасвиirlарнинг апертураси билан ўлчамига болгайди. Бундан шундай хулоса чиқадики, бирор оптик дастани оптик система ёрдамида *тузилиши олдиндан айтиб қўйилган* исталган дастага айлантириш мумкин эмас. Ўзгартырилган дастанинг тузилиши фақат Лагранж — Гельмгольц шарти йўл қўядиганча бўлиши керак. Бу муҳим *принципial* чекланиш фотометрия масалаларида ва нур энергиясини оптик системалар ёрдамида концентрациялаш масалаларида алоҳида аҳамият касб этади.

75- §. Марказлаштирилган оптик система

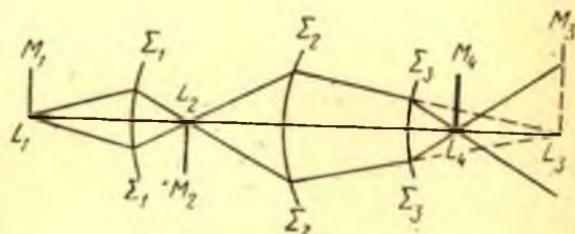
Битта сферик сиртда синиш ҳоли камдан-кам бўлади. Синдирувчи реал системаларнинг кўпчилигига камида иккита синдирувчи сирт (линза) ёки ундан ҳам кўпроқ сиртлар бўлади.

Агар барча сферик сиртларнинг марказлари бир тўғри чизиқда ётса (12.14-расм), бундай сферик сиртлар системаси **марказлаштирилган** система деб, марказлар ётган тўғри чизиқ эса система нинг бош оптик ўқи деб аталади.

71-§ да баён этилган барча мулоҳазаларда L нуқтадан чиқадидан даста (қ. 12.10-расм) гомоцентрик даста эканлиги муҳим бўлиб, бироқ бу даста қандай усул билан ҳосил қилинганлиги муҳим эмас эди. Жумладан, L нуқтада нуқтавий ёруғлик манбаи эмас, балки бу манбанинг бирор бошқа оптик система воситасида ҳосил қилинган стигматик тасвири туриши мумкин. Бинобарин, мураккаб оптик системанинг синдирувчи ҳар бир сиртига (71.3) муносабатни татбиқ этиш мумкин, бироқ бунда L деганда нуқтавий манбанинг барча олдинги сиртлар ҳосил қилинган тасвирини тушуниш керак. Равшанки, агар текширилаётган сиртга йиғилувчи нурлар дастаси тушса (қ. 12.14-расм, Σ_3 сирт) a_1 мусбат бўлиши ҳам мумкин.

Ўқда ётган L_1 нуқта учун параксиал нурлар дастаси гомоцентриклигича қолади, яъни у L_2 нуқтада тўпланади ва бу нуқтадан яна параксиал равишда кетиб, гомоцентрик даста бўлганича қолади ва ҳоказо.

Демак, *гомоцентрик параксиал даста* марказлаштирилган сферик системада истаганча марта синганда (ва қайтганда) яна *гомо-*



12.14-расм. Марказлаштирилган оптик система.

центриклигича қолади; шундай қилиб, марказлаштирилган системада L_1 нүкта стигматик тасвир (ҳақиқий ёки мавхұм) беради.

73,74-§ лардаги мулоҳазаларни такрорлаб, шуни күрсатып мүмкінки, биринчи муҳитда марказлаштирилган системаниң оптикалық түрдегі перпендикуляр равишида жойлашған текисликнинг чоғроқ қисми синдирувчи охирги муҳитда құшма текислик орқали тасвирланади, бу текислик ҳам оптик үққа перпендикуляр бўлади: бундаги тасвир буюмнинг ўзига геометрик жиҳатдан ўхшайди. Бир сферик сиртнинг иккита фокуси ва иккита фокал сирти бор бўлганидек, сиртларнинг марказлаштирилган ҳар қандай системаси учун ҳам шундай бўлади. Худди шунингдек, Лагранж — Гельмгольц теоремаси ҳам сиртларнинг марказлаштирилган системаси учун ўз кучида қолади, яъни

$$y_1 n_1 u_1 = y_2 n_2 u_2 = y_3 n_3 u_3 = \dots$$

Марказлаштирилган системада бош текисликлар тушунчаси, яъни буюм билан тасвир катталиги ва йўналиши бир хил бўладиган құшма текисликлар сифатидаги тушунчаси ўз маъносини ўзгартиромайди. Бироқ синдирувчи битта сферик сирт учун иккала бош текислик сферик сиртга унинг S учидаги уринадиган битта текислик бўлиб қўшилиб кетгани ҳолда, марказлаштирилган сиртлар учун бу икки текислик, умуман айтганда, устма-уст тушмайди. Марказлаштирилган системаниң фокус масофалари худди битта сферик сирт ҳолидаги каби тегишли бош текисликтан фокусгача бўлган масофалардир.

76- §. Нурларнинг линзада синиши. Линзаниң умумий формуласи

Марказлаштирилган системаниң атиги иккита сферик сиртдан иборат бўлган энг оддий ҳоли катта аҳамиятга эга; бу икки сирт ёруғликни яхши синдирувчи бирор шаффоф материални (одатда шишани) атрофдаги ҳаводан чегаралаб туради. Равшанки, бундай система одатдаги *линзадир*.

Агар линзаниң иккала учи устма-уст тушади деб ҳисоблаш мүмкін бўлса, яъни линзаниң d қалинлиги чегараловчи сиртларнинг R_1 ва R_2 эгрилик радиусларига нисбатан жуда кичик бўлса, линза юнқа линза деб аталади. 12.15-расмда тушунарли бўлиши учун линза қалин қилиб чизилган. Бундан бўён қилинадиган ҳисобларда S_1 ва S_2 нүқталар устма-уст тушади, деб фараз қилиб, уларни S ҳарфи билан белгилаймиз. Ҳамма масофаларни S_1 ва S_2 билан деярли устма-уст тушадиган S нүқтадан бошлаб ҳисоблаймиз. S нүқта линзаниң оптик маркази деб аталади. S дан ўтувчи ҳар қандай параксиал нур синмайди десак бўлади. Ҳақиқатан ҳам, линзаниң бундай нурлар ўтаётган жойдаги иккала сиртини (қисмини) параллел деб ҳисоблаш мүмкін, шу сабабли бу қисмлардан ўтганда нур ўз йўналишини ўзгартиромайди, фақат ўз-ўзига

параллеллигича силжийди (ясси-параллел пластинкада синиши), биз линзанинг қалинлигини эътиборга олмаганимиз учун нурнинг бу силжиши жуда кичик бўлиб, нур амалда синмасдан ўтади. Оптик марказдан ўтадиган нурни биз линзанинг оптик ўқи деб атаемиз. Ўқларнинг иккала сирт марказларидан ўтадигани бош ўқ деб, қолганлари ёрдамчи ўқлар деб аталади.

Нурнинг иккинчи сферик сирт бўлмагандан биринчи сферик сиртда синиши синдириш кўрсаткичи n бўлган яхлит шишада сирт учидан $SC=a$ масофада (қ. 12.15-расм) C тасвир ҳосил қилган ўйлаф эди, шу сабабли

$$\frac{n_1}{a_1} - \frac{n}{a} = \frac{n_1 - n}{R_1}$$

тengлик ўринли бўлар эди, бу ерда $a_1 = SA_1$, R_1 — линзанинг биринчи сиртининг эгрилик радиуси.

Иккинчи сирт учун C тасвир мавхум ёруғлик манбаидек бўлади. Нур линзанинг иккинчи сиртида сингандан кейин бу манбанинг тасвири линзадан $a_2 = SB$ масофада жойлашган B нуқтага тушади. Бу ерда яна

$$\frac{n}{a} - \frac{n_2}{a_2} = \frac{n - n_2}{R_2}$$

формула қўлланилади, бу ерда R_2 — иккинчи сирт радиуси.

$n_1 = n_2$ бўлгани (линзанинг иккала томонида ҳаво бўлгани) сабабли қўйидаги tenglamalar ўринлидир:

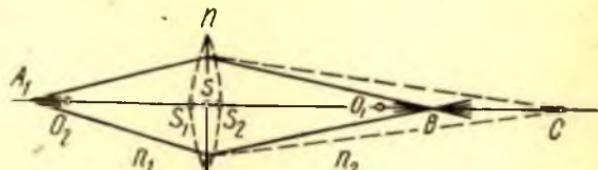
$$\frac{n_1}{a_1} - \frac{n}{a} = \frac{n_1 - n}{R_1}, \quad \frac{n}{a} - \frac{n_2}{a_2} = \frac{n - n_2}{R_2}.$$

Иккинчи tenglamani биринчига қўшамиз:

$$n_1 \left(\frac{1}{a_2} - \frac{1}{a_1} \right) = (n - n_1) \left(\frac{1}{R_1} - \frac{1}{R_2} \right)$$

ёки $N = n/n_1$ нисбий синдириш кўрсаткичидан фойдалансак:

$$\frac{1}{a_2} - \frac{1}{a_1} = (N - 1) \left(\frac{1}{R_1} - \frac{1}{R_2} \right). \quad (76.1)$$



12.15-расм. Нурларнинг юпқа линзада синиши.

Манба ҳар қандай жойлашган ва фокус шунга яраша жойлашган ҳар қандай ҳолда линзанинг бу умумий формуласи қавариқ ва ботиқ линзалар учун ярайди. Фақат a_1 , a_2 , R_1 , R_2 ларнинг ишораларини эътиборга олиш керак; агар бу массофалар линзадан ўнг томонда бўлса, уларнинг ишорасини мусбат деб, линзадан чап томонда бўлганда ишорасини манфий деб олиш керак ((71.2) формулани чиқаришда шундай қилинган эди). Агар a_1 ва a_2 нинг ишоралари бир хил бўлса, қўшма нуқталардан бири мавҳум нуқта бўлади, яъни бу нуқтада нурларнинг ўзи эмас, балки уларнинг фарзий давомлари кесишади.

77- §. Юпқа линзанинг фокус масофалари

Агар бош ўқдаги ёруғланувчи нуқта линзадан узоқлашса (a_1 нинг абсолют қиймати ортса) тасвир силжийди. Тасвирнинг манба чексизликка узоқлашган лимит ҳолга мос келувчи вазияти линзанинг *фокуси* деб аталади. Шундай қилиб, фокус—бош ўқнинг чексиз узоқлашган нуқтасига қўшма бўлган нуқтадир, ёки бари бир, фокус бош оптик ўққа параллел бўлган нурларнинг кесишиши (йиғилиш) нуқтасидир. Линзадан фокусгача бўлган оралиқдаги масофа юпқа линзанинг *фокус масофасидир*. Фокусдан бош ўққа перпендикуляр равишда ўтадиган текислик *фокал текислик* деб аталади.

Агар нурлар чексизликдан параллел даста тарзида келиб, бош ўққа қия бўлса (ёрдамчи ўқ бўйлаб келса), у ҳолда нурлар фокал текисликкнинг тегишли A нуқтасида кесишади (12.16-расм). Шундай қилиб, фокал текислик чексиз узоқлашган текислика қўшма бўлган текисликдир.

Фокус масофалари қўйидаги муносабатлардан аниқланади:

$$a_1 = -\infty \text{ бўлганда}$$

$$a_2 = f_2 = \frac{1}{(N-1)(1/R_1 - 1/R_2)}, \quad (77.1)$$

$$a_2 = \infty \text{ бўлганда}$$

$$a_1 = f_1 = -\frac{1}{(N-1)(1/R_1 - 1/R_2)} \quad (77.2)$$

яъни

$$f_1 = -f_2. \quad (77.3)$$

Демак, линзанинг фокус масофалари миқдор* жиҳати-

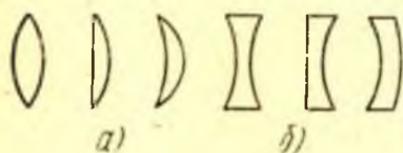
12.16- расм. Юпқа линзанинг бош ўқида ва ёнлама ўқларида жойлашган фокусларининг вазияти.

AF — линзанинг фокал текислиги.

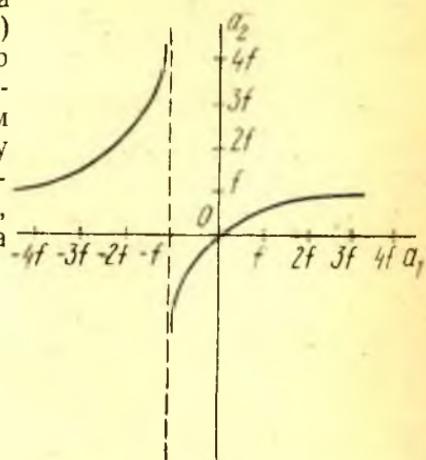
* Агар линзанинг икки томонида турли хил муҳит ($n_1 \neq n_2$) бўлса, бу формула мураккаброқ бўлади. Бу ҳолда f_1 ва f_2 фокус масофалари нисбати $-n_1/n_2$ каби бўлади (қ. 115- машқ). Бунга инсон кўзининг гавҳари мисол бўла олади.

дан тенг, ишораси қарама-қарши, яъни фокуслар линзанинг иккى тарафида ётади.

R_1 ва R_2 нинг ишораси ва катталигига, шунингдек ($N - 1$) нинг ишорасига қараб, f_1 миқдор мусбат бўлиши ёки манфий бўлиши мумкин, яъни фокус мавҳум ёки ҳақиқий бўлиши мумкин. Бу гаплар f_2 га ҳам тааллуқлидир, бироқ биринчи фокус мавҳум бўлса, иккинчиси ҳам мавҳум бўлади ва аксинча.



12. 17- рәсм. Юпқа линзаларнинг турли хилллари.
а — йиғувчи, б — сочувчи.



12. 18- расм. f берилган ҳолда юпқа идеал линзада a_1 билан a_2 орасидаги муносабатнинг графиги.

Агар линзанинг фокуслари ҳақиқий бўлса, яъни параллел нурлар линзада сингандан сўнг йиғилса, линза *йиғувчи* ёки *мусбат* линза дейилади. Фокуслар мавҳум бўлганда параллел нурлар линзада сингандан сўнг сочилувчи бўлади. Шунинг учун бундай линзалар *соҷӯчи* ёки *манфий* линзалар дейилади.

Агар юпқа линзанинг материали атрофдаги муҳитга қараганда (масалан, ҳавода турган шиша линза) кўпроқ синдирса, у ҳолда иккى ёқлама қавариқ, яssi-қавариқ ва ботиқ-қавариқ (мусбат мениск) линзалар, яъни ўртасига томон қалинлашиб борадиган линзалар (12.17-а расм) йиғувчи линзалар бўлади. Иккى ёқлама ботиқ, яssi-ботиқ ва қавариқ-ботиқ (манфий мениск) линзалар, яъни ўртасига томон юпқалашиб борадиган линзалар (12.17-б расм) сочувчи линзалар жумласига киради. Агар юпқа линзанинг материали атрофдаги муҳитга қараганда (масалан, сув ичидаги ҳаво) камроқ синдирса, 12.17-а расмда тасвирланган линзалар сочувчи, 12.17-б расмда тасвирланган линзалар йиғувчи линзалар бўлади.

Линзанинг фокус масофаси тушунчасидан фойдаланиб, линза формуласини

$$\frac{1}{a_2} - \frac{1}{a_1} = \frac{1}{f}, \quad f = f_2 = -f_1$$

кўринишга келтирамиз. a_1 билан a_2 орасидаги муносабат 12.18-расмда график равишда тасвирланган, a_1 миқдорнинг ўзгариши

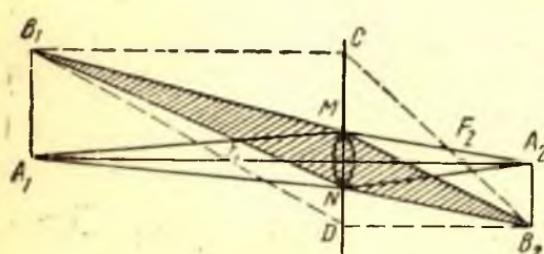
натижасида ўшандай ишорали a_2 нинг ўзгаришини кўриш осон. Бошқача айтганда, тасвир ўқ бўйлаб буюм кўчиши йўналишида кўчади. $a_1 = f_1$ нуқтагина бундан мустаснодир; бу нуқтадан ўтишда тасвир $a_2 = +\infty$ дан $a_2 = -\infty$ га ўтади.

78- §. Юпқа линзада тасвир ясаш. Катталаштириш

Ўққа яқин жойлаштирилган кичик буюм тасвири марказлаштирилган сферик сиртлар системаси ёрдамида ҳосил қилинаётган бўлсин. Тасвирни параксиал дасталар (қ. 73-§) ёрдамида ясаш мумкин. Параксиал нурлар қўлланилганда нуқтанинг тасвири стигматик бўлиши (яъни даста гомоцентриклигича қолиши) исбот этилгани учун нуқтанинг тасвирини ясаш учун бирор икки нурнинг кесишиш нуқтасини топиш етарлидир.

12.19-расмдада юпқа линзада тасвир ясаш.

Бу нурлардан бири CF_2B_2 нур бўлиб, у бош оптик ўққа параллел бўлган B_1C нурга қўшмадир; CF_2B_2 нур кетинги F_2 фокус орқали ўтади; иккинчи нур эса оптик ўққа параллел бўлган DB_2 нурдир; бу нур олдинги F_1 фокус орқали ўтган B_1F_1D нурга қўшмадир. Ёрдамчи оптик ўқ бўйлаб йўналган учинчи B_1SB_2 нур линзанинг оптик маркази (S нуқта) орқали ўтиб, линзадан ўтишда синмайди. Бу нурлар осонгина ясалади, B_1 дан келаётган ҳар қандай бошқа нурни синиш қонуни ёрдамида ясаш керак эди, бу эса анча қийиндир. Бироқ гомоцентриклик хоссасига асосан, ҳар қандай синган нур B_2 нуқтадан ўтади. B_1 нуқтанинг тасвирини ясаш масаласи B_2 нуқтани топишнинг геометрик масаласига келтирилгани учун, танлаб олинган энг содда қўш нурлар жуда реал характерда бўлиши шарт эмас. Жумладан, A_1B_1 буюм линза ўлчамларидан катта бўлганда (масалан, фотосуратга олишда) B_1C , B_1D нурлар (12.20- расм) линза орқали ўтмайди, бироқ тасвир



12.19-расм. Юпқа линзада тасвир ясаш.



12.20-расм. Юпқа линзада дасталарни чегаралаш.

ясашда улардан фойдаланиш мүмкін. Таасир ясашда иштирок этадиган реал нурларни линзанинг MN гардиши чеклаб туради, бироқ бу нурлар ўша B_2 нүктәде кесишиді, чунки линза етарлича яхши деб ҳисобланади, шу сабабли линзадан ўтәётган дасталар гомоцентриклигіча қолаверади.

Күндаланғига кattalaشتiriшини 74- § дагыча таърифлаб, $V = \frac{A_2 B_2}{A_1 B_1} - \frac{y_2}{y_1}$ муносабат ёрдамида 12.19- расмдан V кattalaشتiriшини топамиз:

$$V = \frac{SA_2}{SA_1} = \frac{a_2}{a_1}. \quad (78.1)$$

74-§ да айтилғанларга ўхшатыб, ҳакиқий тасвирлар учун $V < 0$ бўлишини, яъни тасвир тескари бўлишини, мавҳум тасвирлар учун $V > 0$, яъни тасвир тўғри бўлишини топамиз.

Ҳар қандай системаники каби, линзанинг бош текисликлари $V = 1$ бўлган қўшма текисликлардир. Юпқа линза учун бу текисликлар устма-уст тушиб, оптик ўққа перпендикуляр равишда оптик марказ орқали ўтадиган (яъни $a_1 = a_2 = 0$) битта текислик бўлади (қ. 100-машқ). Шундай қилиб, линзанинг бош текисликлардан бошлаб ҳисобланадиган фокус масофалари юпқа линза ҳолида линзанинг сиртидан бошлаб ҳисобланиши мүмкін.

Марказлаштирилган иккى сирт системаси сифатида қараладиган юпқа линза унча мукаммал бўлмаган тасвир берадиган энг содда оптик системадир. Қўлчилик ҳолларда биз синдирувчи сиртлари кўп ва бу сиртларнинг бир-бирига яқин туриши (линзанинг юпқалиги) жихатидан чегараланмаган мураккаброқ системалар қуришимизга тўғри келади. Бироқ энг оддий юпқа линзалар ҳам амалда, асосан, кўзойнак шишаси сифатида катта аҳамиятга эга. Жуда кўп ҳолларда кўзойнак шишаси юпқа линза бўлади.

Кўзойнак шишасини классификация қилишда линзанинг оптик кучи деб аталадиган тушунча ишлатилади. Линзанинг кетинги фокус масофасига тескари бўлган миқдор оптик куч деб аталади Агар фокус масофаси метр ҳисобида ўлчанса, у ҳолда оптик кучни диоптрия ҳисобида ифодалаш қабул қилинган; линзанинг йиғувчи ёки сочувчи бўлишига қараб оптик куч мусбат ёки манфий бўлади. Масалан, фокус масофаси 20 см ($f = -\frac{1}{5}$ м) бўлган сочувчи линзанинг оптик кучи — 5 диоптрия бўлади.

79- §. Идеал оптик системалар

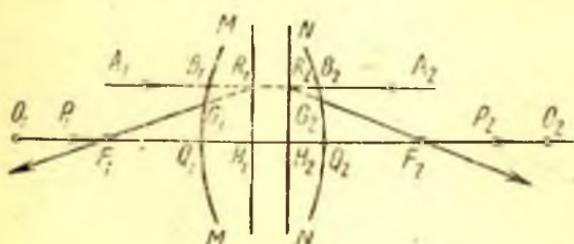
Оптик системаларнинг умумий назариясини Гаусс (1841 й.) яратган; кейинчалик кўп математик ва физиклар бу пазарияни янада ривожлантирдилар. Гаусс назарияси идеал оптик система назариясидир; идеал системада дасталар гомоцентриклигіча қолади ва та-

вир буюмнинг ўзига геометрик жиҳатдан ўхшаш бўлади. Бу тарьифга асосан, буюмлар фазосининг ҳар бир нуқтасига идеал системада тасвиirlар фазосининг нуқтаси мос келади; бу нуқталар қўшима нуқталар деб юритилади. Худди шунингдек, буюмлар фазосининг ҳар бир тўғри чизиги ёки текислигига тасвиirlар фазосининг қўшма тўғри чизиги ёки қўшма текислиги мос келиши керак. Шундай қилиб, идеал оптик система назарияси нуқталар, чизиқлар ва текисликлар ўртасида муносабат ўрнатадиган соф геометрик назариядир.

75-§ да айтилган маълумотлар шуни кўрсатадики, агар оптик системанинг симметрия ўқи яқинидаги соҳаси билан чегараланилса, яъни параксиал дасталар билан иш кўрилса, у ҳолда идеал оптик системани марказлаштирилган оптик система кўринишида анча аниқ амалга ошириш мумкин. Гаусс назариясида линзанинг «юпка» бўлиши талабига ўрин қолмайди, лекин нурлар аввалгича параксиал нурлар деб фараз қилинади. Апертура бурчаги катта бўлган дасталар билан иш кўрганда ҳам идеал системага яқин келадиган физик системаларни излаб топиш амалий геометрик оптика нинг вазифасидир.

Сферик сиртларни марказларини туташтирувчи чизиқ марказлаштирилган системанинг симметрия ўқи бўлиб, системанинг бош оптик ўқи деб аталади. Гаусс назарияси бир қатор кардинал нуқта ва текисликларни аниқлаб беради; булар маълум бўлган ҳолда оптик системанинг ҳамма хоссалари тўлиқ тавсифланади ва нурларнинг системадаги реал йўлларини текширмасдан ҳам, бу системадан фойдаланишга имкон яратилади.

MM ва NN -- биз текшираётган системани чегаралаб турган энг четки сферик сиртлар, O_1O_2 -- бу системанинг бош ўқи бўлсин (12.21-расм). O_1O_2 га параллел қилиб A_1B_1 нур ўтказамиз; бу нур системага B_1 нуқтада киради. Идеал системанинг хоссанига асосан A_1B_1 нурга тасвиirlар фазосида қўшма G_2F_2 нур мос келади, бу нур эса системадан G_2 нуқтада чиқади. Системанинг ичидаги нурнинг қандай ўтиши бизни қизиқтиромайди. Иккинчи P_1Q_1 нурни бош ўқ бўйлаб танлаб оламиз. Унга қўшма бўлган Q_2P_2 нур мос бош ўқ бўйлаб кетади. G_2F_2 ва Q_2P_2 нурлар кесишган F_2 нуқта G_2F_2 ва Q_2P_2 га қўшма бўлган A_1B_1 ва P_1Q_1 нурлар кесишган нуқтанинг тасвиридир. Бироқ $A_1B_1 \parallel P_1Q_1$ бўлгани учун F_2 га қўшма бўлган



12.21-расм. Оптик системанинг H_1R_1 ва H_2R_2 бош текисликлари, F_1 ва F_2 фокуслари.

нуқта чексизликада ётади. Шундай қилиб, F_2 нуқта биз текшираётган системанинг *фокусидир* (бу фокус иккінчи ёки кетинги фокус деб аталади). Фокусдан ўққа перпендикуляр бўлиб ўтадиган текислик *фокал текислиш* дейилади.

Бу мулоҳазаларни A_2B_2 нур ва ўқ бўйлаб йўналган P_2Q_2 нур учун такрорлаб, F_1 нуқтани топамиз; бу нуқта биз текшираётган системанинг олдинги фокуси бўлади; A_2B_2 га қўшма бўлган нур системадан G_1 нуқтада чиқади. Энди, F_1G_1 ва F_2G_2 ни A_1B_1 ва A_2B_2 нинг давомлари билан кесишгунча давом эттириб, R_1 ва R_2 кесишиб нуқталарини топамиз. Равшанки, R_1 ва R_2 — қўшма нуқталардир. Ҳақиқатан ҳам, $A_1B_1R_1$ ва $F_1G_1R_1$ нурлар R_1 нуқтада кесишади, бу нурларга мос равишида қўшма бўлган $R_2G_2F_2$ ва $R_2B_2A_2$ нурлар R_2 нуқтада кесишади. Чизмадан яна шу нарса кўриниб турибдики, R_1 ва R_2 нуқталар бош ўқдан бир хил масофада ётади, яъни $H_1R_1 = H_2R_2$ ва кўндалангига чизиқли катталаштириш қўйидагига тенг:

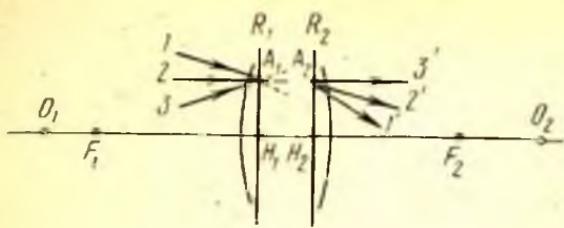
$$V = \frac{H_2R_2}{H_1R_1} = +1.$$

H_1R_1 чизиқнинг исталган нуқтаси ҳам H_2R_2 чизиқнинг O_1O_2 дан танлаб олинган нуқтаси каби баландликда ётувчи нуқтасига қўшма бўлишини алоҳида мулоҳазалар воситасида кўрсатиши мумкин. H_1R_1 ва H_2R_2 орқали бош ўққа перпендикуляр қилиб ўтказилган текисликлар тўғрисида ҳам ўша фикрларни айтиш мумкин, чунки бутун система ўққа нисбатан симметрикдир.

Демак, биз H_1R_1 ва H_2R_2 иккি текислик топдикки, буларнинг нуқталари бир-бирига қўшма ва $+1$ га тенг бўлган катталаштириш билан тасвирланади, яъни H_1R_1 текислик H_2R_2 га тўғри ва ўз катталигида тасвирланади (қ. 12.22-расм). Бундай текисликлар бош текисликлар деб аталади (қ. 74-§). Шундай қилиб, биз идеал системанинг бош текисликлари борлигини ва бу текисликларни излаб топиш усууларини кўрсатдик. Бош текисликлар билан ўқ кесишган H_1 ва H_2 нуқталар системанинг бош нуқталари деб аталади. Бош нуқталардан фокусларгача бўлган $f_1 = H_1F_1$ ва $f_2 = H_2F_2$ масофалар* системанинг *фокус масофалари* дейилади.

Қўшма нуқталарнинг вазиятини уларнинг тегишли бош текисликлардан бошлаб ҳисобланган (a_1 ва a_2) масофалари орқали белгилаб ва 71-§ да аниқланган ишоралар қоидасини ўзича сақлаб, бу системада қўшма нуқталар вазиятини аниқловчи бир қатор муносабатларни осонгина топа оламиз; бу муносабатлар системанинг

* Юқорида ўққа параллел бўлган A_1B_1 нурга кўшма бўлган R_2F_2 нур (қ. 12.21- расм) ўқни кесиб ўтади, деб фараз қилинган эди. Лекин нур системадан ўтгандан сўнг ўққа параллеллигича қоладиган ҳол ҳам бўлиши мумкин. Бу мустасно ҳол *телескопик системалар* (қ. 92- §) деб аталадиган системаларга мос келади. Бу системаларнинг фокуслари ва бош нуқталари чексизликада ётади.



12.22- расм. Баш текисликлар мавжудлигини исбот қилишга доир. 1, 2, 3 ва 1', 2', 3' нурлар бир-бирига қўшма нурлардир.

формулалари ҳисобланади. Уларнинг энг муҳимлари (к. 106-машқ) қўйидаги қўринишда бўлади:

$$\begin{aligned} f_1/a_1 + f_2/a_2 &= 1; \quad x_1x_2 = f_1f_2; \\ f_1/f_2 &= -n_1/n_2; \\ V &= -x_2/f_2 = -f_1/x_1; \end{aligned} \quad (79.1)$$

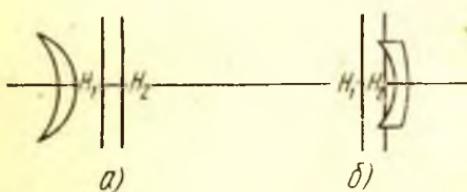
бу ерда $x_1 = a_1 - f_1$ ва $x_2 = a_2 - f_2$ — қўшма нуқталардан тегишли фокусларгача бўлган масофалар. Энг кўп бўладиган $n_1 = n_2$ (манба билан унинг тасвири бир муҳитда, масалан, ҳавода ётадиган) ҳолда бу муносабатлар қўйидаги қўринишда бўлади:

$$1/a_2 - 1/a_1 = 1/f; \quad x_1x_2 = -f^2; \quad f_2 = -f_1 = f. \quad (79.2)$$

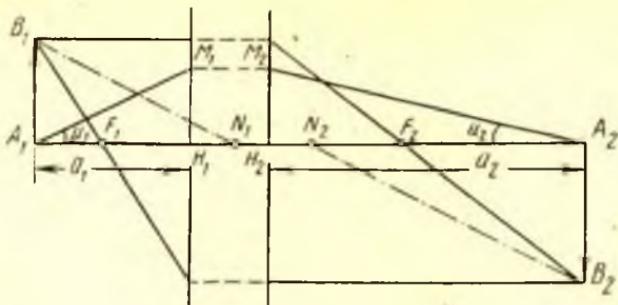
Ишоралар қоидасидан фойдаланиб, биз ҳам йиғувчи, ҳам сочувчи системаларнинг ҳамма хоссаларини тавсифлай оламиз, мавҳум нуқта ва мавҳум тасвир тушунчаларини кирита оламиз ва ҳоказо.

Баш текислик ва баш нуқталар системанинг ичидан система-дан ташқарида системани чегаралаб турган сиртларга нисбатан мутлақо носимметрик равишида, масалан, ҳатто системадан бир тарафда (12.23-расм) ётиши мумкин. Яна бир карра эслатиб ўтамизки, фокус масофалари баш текисликлардан бошлаб ҳисоб қилинади: шунинг учун ҳатто $|f_1| = |f_2|$ бўлганда фокуслардан системани чегаралаб турган сиртларгача бўлган масофалар жуда хилмажил бўлиши мумкин (масалан, 12.23-расмда кўрсатилган мениск-линзалар).

Системани чизиқли катталашибдиришидан ташқари *бурчакли* катталашибдириши билан ҳам характерлаш мумкин. *W* бурчакли катталашибдириш деганда A_2M_2 ва A_1M_1 қўшма нурларнинг (12.24-расм) оптик ўқ билан ҳосил қилган u_2 ва



12.23- расм. Йигугчи (a) ва сочувчи (b) мениск-линзаларда баш текисликларнинг жойлашуви.



12.24- расм. Системанинг бурчакли катталаштиришини аниқлашга доир.

u_1 бурчаклари тангенсларининг нисбати түшүнилади, яъни

$$W = \frac{\operatorname{tg} u_2}{\operatorname{tg} u_1}$$

12.24- расмдан күренишича, $W = a_1/a_2$ (чунки $H_1M_1 = H_2M_2$), у ҳолда чизиқли катталаштириш $V = \frac{n_1 a_2}{n_2 a_1}$ (к. 74- §), яъни

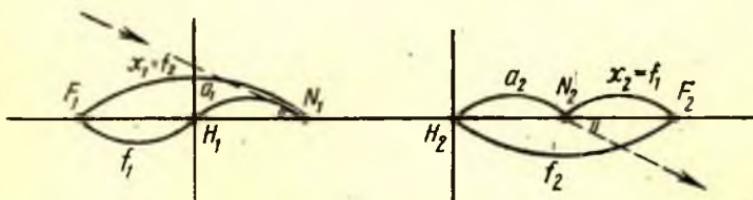
$$WV = n_1/n_2.$$

Буюм билан тасвир бир мұхитда жойлашадиган одатдаги ҳолда ($n_1 = n_2$)

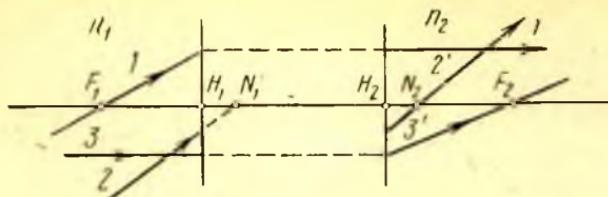
$$WV = 1$$

бўлади. Ўқнинг турли нуқталари учун системанинг бурчакли катталаштириши ҳам, чизиқли катталаштириши ҳам турлича бўлади; чизиқли катталаштириш қанча катта бўлса, бурчакли катталаштириш шунча кичик бўлади, яъни тасвирнинг ўлчамлари ортганда бу тасвирни ҳосил қилиувчи нурлар орасидаги бурчак кичик бўлади. Бу ҳол оптик асбобларнинг ёруғлик сезгиси ҳосил қилишдаги ролини (к. 95- §) текширишда катта аҳамиятга эга.

Чизиқли катталаштириш $V = 1$ бўлган қўшма текисликлар алоҳида аҳамиятга эга бўлгани каби бурчакли катталаштириш $W = 1$ бўлган қўшма нуқталар ҳам системанинг маҳсус нуқталари ҳисобла-



12.25- расм. N_1 ва N_2 түгун нуқталарнинг вазияти.



12.26-расм. Системанинг кардинал нуқталари ва текисликлари.

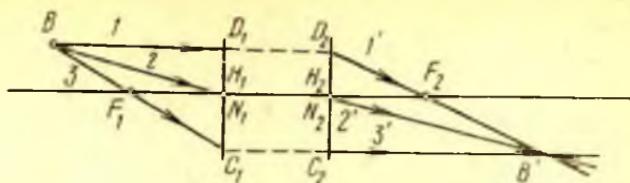
F_1 ва F_2 — бош фокуслар; N_1 ва N_2 — түгунлар; H_1 ва H_2 — бош нуқталар (бош текисликлар).

нади. Бу нуқталар *түгунлар* (ёки *түгун нуқталари*) деб аталади ва бу нуқталар орқали ўтадиган қўшма нурлар бир-бирига параллел бўлиши билан характерланади, чунки $u_1 = u_2$. Ҳар бир система мада бундай нуқталар жуфти биринчи ва иккинчи фокусдан мос равиша биринчи ва иккинчи фокус масофаларига тенг масофада турадиган, яъни $x_1 = F_1 N_1 = f_2$ ва $x_2 = F_2 N_2 = f_1$ шартни қа-ноатлантирадиган N_1 ва N_2 нуқталар эканини (12.25-расм) кўрсатиш қийин эмас. Равшанки, N_1 ва N_2 нуқталар қўшма нуқталардир, чунки уларнинг координаталари системанинг $x_1 x_2 = f_1 f_2$ (79.1) тенгламасини қаноатлантиради. Ундан ташқари, 12.25-расмдан яна шу нарса кўринадики, бу нуқталарнинг бош текисликларга нисбатан масофалари мос равиша $H_1 N_1 = a_1 = f_2 + f_1$ ва $H_2 N_2 = a_2 = f_2 + f_1$, яъни $a_1 = a_2$ ва бинобарин, бу нуқталар учун $W = a_1/a_2 = 1$. Демак, биз кўрсатган N_1 ва N_2 нуқталар қўшма нуқталар бўлиб, $W = 1$ шартни қаноатлантиради, яъни улар системанинг түгунларидир.

Түгунлар орқали оптик ўққа перпендикуляр равиша ўтадиган текисликлар *түгун текисликлар* деб аталади. Олти текислик (иккитаси фокал текислик, иккитаси бош текислик ва иккитаси түгун текислик) ва бош ўқнинг буларга мос олти нуқтаси (фокуслар, бош нуқталар, түгунлар) *кардинал текислик* ва *кардинал нуқталар* деб аталади. F_1 , N_1 , H_1 , F_2 , N_2 , H_2 кардинал нуқталарнинг умумий жойлашуви 12.26-расмда кўрсатилган.

Системанинг иккала томонида айни бир мұхит бўлган ҳолда, юқорида айтилганидек, фокус масофаларининг абсолют қийматлари тенг бўлади: $f_1 = -f_2$. Энди түгун нуқталар бош нуқталар устига тушади, чунки $F_1 N_1 = F_1 H_1 = f_2$, бу ҳолда система атиги тўрт нуқта ва тўрт текисликнинг вазияти билан характерланади.

Кардинал текислик ва кардинал нуқталарнинг хоссаларини билган ҳолда айни бир нуқтадан чиқувчи икки нурдан фойдаланиб, ҳар қандай система осонгина тасвир ясаш мумкин. Жумладан, бундай ҳолда линзаларнинг юпқа бўлиш шарти кераксиз бўлиб қолади. Бош текисликлари ва бош фокуслари жойлашуви кўрсатилган қалин линзада тасвир қандай ясалиши 12.27-расмда кўрса-



12.27- расм. Системада кардинал нүқталардан фойдаланиб тасвир ясаш.

тилган. 12.27-расмда ўтказилган нурларни ясаш B нүктага қўшма бўлган B' нүқтанинг вазиятини жуда осонгина аниқлади. Даста гомоцентрик бўлгани туфайли B дан чиққан ҳар қандай бошқа нур B^1 орқали ўтади.

Бош ўққа параллел қилиб ўтказилган I нурнинг қўшма нури I' нур бўлиб, бу I' нур иккинчи бош текисликни $H_2D_2 = H_1D_1$ баландликда кесиб, F_2 фокус орқали ўтади. N_1 тугун орқали ўтувчи 2 нурнинг қўшма нури $2'$ нур бўлиб, $2'$ нур иккинчи тугун орқали 2 нурга-нараллел равишда ўтади. F_1 фокус орқали ўтиб, бош текисликни H_1C_1 баландликда кесиб ўтувчи 3 нур иккинчи бош текисликни ўша баландликда ($H_2C_2 = H_1C_1$) кесиб ўтиб, бош ўққа параллел равишда кетади. Тасвир ясашда учта нурдан иккитаси-нинг ўзи кифоя.

Юқорида кўриб чиқилган юпқа линза H_1 ва H_2 нүқталари устма-уст тушган ва бош текисликлари қўшилиб кетган қалин линзанинг хусусий ҳоли эканлигини кўриш осон, H_1 ва H_2 билан қўшилиб кетган тугунлар ҳам устма-уст тушиб, линзанинг оптик марказини ҳосил қиласди. Тасвир, олдинги ҳолдаги каби, ихтиёрий иккита энг содда нур воситасида ясалади (қ. 12.19-расм).

Биз оптик системанинг бош текисликлари ва тугун текисликлари тўғрисида тушунча киритиб, айни вақтда чизиқли *кўндаланг* V катталашибтириш ва *бурчакли* W катталашибтириш тўғрисида ҳам тасаввурлар бердик. Одатда айрим нүқталари бош текисликдан ҳар хил масофада ётадиган *фазовий* буюмлар тасвири билан иш кўришга тўғри келади. Шунинг учун *бўйлама* катталашибтириш (U) тўғрисида ҳам тушунча бериш фойдалидир; тасвирланадиган кичик Δx_1 кесма ўқ бўйлаб йўналган ҳолда бўйлама катталашибтириш тасвирнинг Δx_2 узунлигининг ўша Δx_1 кесма узунлигига нисбатини кўрсатади. Равшанки, узунлиги жуда кичик бўлган кесмаларнинг катталашибтирилиши ҳақида гапиришга тўғри келади, чунки бўйлама катталашибтириш ўқнинг турли нүқталари учун кўп фарқ қиласди. Демак,

$$U = \frac{\Delta x_2}{\Delta x_1}.$$

U нинг ифодаси (79.1) формулалар воситасида осонгина топилади:

$$x_1 \Delta x_2 + x_2 \Delta x_1 = 0$$

ёки

$$U = \frac{\Delta x_2}{\Delta x_1} = -\frac{x_2}{x_1} = -\frac{f_1 f_2}{x_1^2} = -\frac{x_2^2}{f_1 f_2} = -V^2 \frac{f_2}{f_1} = \frac{n_2}{n_1} V^2,$$

чунки

$$V = -x_2/f_2 = -f_1/x_1 \text{ ва } f_2/f_1 = -n_2/n_1.$$

U, V ва W ларнинг қийматларини солиштириб, қўйидагиларни то памиз:

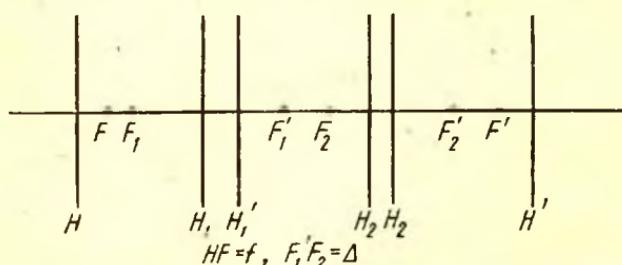
$$U = \frac{n_2}{n_1} V^2, \quad VW = \frac{n_1}{n_2}$$

ва бинобарин,

$$UW = V. \quad (79.3)$$

Кўндаланг катталаштириш тасвирни экранга ёки фотопластинкага туширадиган системаларни (проекцион аппарат ва фотоаппаратларнинг объективларини) характерлаш учун муҳимдир. Узоқдаги буюмларни кўришда уларнинг бурчакли ўлчамларини катталаштиришга ҳаракат қилинади (телескопик системалар, қ. 92-§); бундай ҳолларда бурчакли катталаштириш муҳимдир. Бўйлама катталаштириш фазовий буюмнинг экрандаги тасвирининг аниқлигини («оптик системанинг чуқурлиги» деган тушунчани) характерлайди. Бўйлама катталаштириш ҳамиша мусбатдир, чунки Δx_1 билан Δx_2 нинг йўналиши бир хил.

Идеал оптик системанинг баён этилган бу назарияси мутлақо умумий характердадир, яъни бу назария ихтиёрий конструкцияли аксиал симметрик системаларга татбиқ этилади. Агар система нинг тўртта кардинал нуқтасининг бир-бирига нисбатан вазиятлари маълум бўлса, система тўлиқ тавсифланган бўлади. Равшанки, ҳар бир конкрет система бу нуқталарнинг вазияти системанинг конструкциясига (синдирувчи ва қайтарувчи сиртларнинг эгрилигига, жойлашиш тартибига, синдириш кўрсаткичига ва шу



12.28- расм. Мураккаб оптик системанинг параметрларини аниқлашга доир.

кабиларга) боғлиқ бўлади. Кардинал нуқталар бир неча усул билан топилади. Бу усуллардан бири системага чапдан ва ўнгдан ўққа параллел равишда тушадиган нурлар йўлини бирин-кетин ҳисоб қилиб топишдан иборат. Бунда синдирувчи ҳар бир сиртга (71.2) ва (71.3) формула қўлланилади. Кўпроқ ишлатиладиган бошқа усулнинг моҳияти қўйидагидан тушунарли бўлади. Иккита оптик система берилган бўлсин; бу системаларнинг фокус масофалари ва бош нуқталарининг вазиятлари маълум бўлсин; бу иккала система умумий ўқда бир-биридан маълум бир масофада жойлашган; у вақтда бу системалардан тузилган мураккаб системанинг фокус масофаларини ва кардинал нуқталарининг вазиятларини ҳисоблаб топиш мумкин. Шундай қилиб, агар мураккаб система кардинал нуқталари маълум бўлган икки ёки ундан кўп системачалардан иборат бўлса, системачаларни қўшишнинг ҳозир баён этилган процессини бир неча марта такрорлаб, бутун системанинг параметрларини аниқлаш мумкин.

Икки системачага тегишли миқдорларда I_1 ва I_2 индекслари қўямиз; штрихли миқдорлар тасвирлар фазосига тегишли бўлиб, штрихсиз миқдор буюмлар фазосига тегишли. 12.28-расмдан тушунарли бўлган белгилардан фойдаланиб, мураккаб системанинг олдинги F' фокусининг биринчи системачанинг олдинги F_1 фокусига нисбатан тутган вазияти (қ. 107-машқ)

$$x_F = f_1 f'_1 / \Delta \quad (79.4)$$

формула билан аниқланишини топамиз. Иккинчи системанинг кетинги фокуси учун юқоридагига ўхшаш формула

$$x'_{F'} = -f_2 f'_2 / \Delta \quad (79.5)$$

кўринишида бўлади, бу ерда масофа иккинчи системачанинг кетинги F'_2 фокусидан бошлаб ҳисобланади (қ. 12.28-расм). Мураккаб системанинг фокус масофалари қўйидагича ифодаланади:

$$f' = -f'_1 f'_2 / \Delta, \quad f = f_1 f_2 / \Delta. \quad (79.6)$$

Охирги уч формулада F'_1 билан F_2 орасидаги Δ масофа F'_1 дан бошлаб ҳисобланади; 12.28-расмда тасвирланган ҳолда $\Delta > 0$.

Агар системачалар сифатида синдирувчи сиртлар кўриб чиқилса, у ҳолда ихтиёрий оптик системани ҳисоб қилишни (79.4) — (79.6) формулаларни кетма-кет қўллашга келтириш мумкин; бунда ҳар босқичда синдирувчи сиртларнинг биттасини қўшиб бориш керак. Бу мулоҳазаларни линзага, яъни бир-биридан d масофада турган ва эгрилик радиуслари R_1 ва R_2 бўлган синдирувчи икки сиртдан иборат системага татбиқ этамиз. (79.6) дан ва 72-§ формуларидан линзанинг фокус масофасини осонгина топамиз:

$$\frac{1}{F'} = (N - 1) \left[\frac{1}{R_1} - \frac{1}{R_2} + \frac{N - 1}{N} \frac{d}{R_1 R_2} \right].$$

Линзанинг d қалинлиги R_1 ва R_2 га нисбатан жуда кичик бўлганда бу ифодадаги охирги ҳадни ташлаб юбориш мумкин: бу ҳолда юпқа линзанинг формуласи (қ. 77-§) ҳосил бўлади. Агар d етарлича катта бўлса, линзанинг фокус масофаси унинг қалинлигига кўп боғлиқ бўлади. Жумладан, $1/f' = 0$ бўладиган шароит танлаб олиш мумкин, яъни қалин линза катталаштириши R_1/R_2 нисбат билан аниқланадиган телескопик системага айланиб қолади.

XIII боб

ОПТИК СИСТЕМАЛАРНИНГ АБЕРРАЦИЯЛАРИ

80- §. Муқаддима

Бундан олдинги бобда марказлаштирилган оптик системаларда тасвир ясашнинг қуйидаги шарт-шароитлар бажарилганда тўғри бўладиган асослари баён этилди:

- 1) ёруғлик системага параксиал дасталар тарзида тушади;
- 2) дасталар системанинг бош ўқи билан унча катта бўлмаган бурчаклар ҳосил қиласди;
- 3) ҳамма нурлар учун синдириш кўрсаткичи доимий, яъни муҳитнинг дисперсияси йўқ ёки ёруғлик етарли даражада монокроматик.

Амалий оптикада учала шартга амал қилинмайди. Одатда биз спектрал таркиби мураккаб бўлган ёруғлик билан иш кўрамиз ва синдириш кўрсаткичининг тўлқин узунлигига боғлиқ эканлигини (дисперсияни) ҳисобга олишимиз керак. Ўқقا оз оғган дасталар билангина иш кўриш системанинг бош ўқидан четда ётган нуқталар тасвирини ҳосил қилишдан воз кечишини билдирган бўлар эди, фақат параксиал дасталарни қўлланиш эса арзимаган миқдордаги ёруғлик оқимларидан фойдаланишга олиб келган бўлар эди.

Афсуски, амалиёт учун жуда оғир бўлган бу чекланишларни бартараф қилиш натижасида тасвирида жуда кўп нуқсонлар пайдо бўлади.

Бу нуқсонларни синчиклаб ўрганиш натижасида ҳозирги замон оптик системалари ниҳоят даражада такомиллашди, кўпинча бу системаларда бўлиши мумкин бўлган нуқсонлар (аберрациялар) деярли бартараф этилди.

Оптик системанинг бош вазифаси буюмнинг тўғри тасвирини ҳосил қилишдан иборат; энг содда ҳолда бу тасвир системанинг оптик ўқига перпендикуляр равища жойлашган ясси суратdir. Тўғри тасвир қуйидаги шартларга амал қилишни талаб этади:

- 1) текисликнинг ҳар бир нуқтаси стигматик равишда тасвирилаши керак;
- 2) тасвирининг ҳамма нуқталари системанинг ўқига перпендикуляр бўлган текисликда ётиши керак;

3) тасвирнинг масштаби (катталаштириш) унинг ҳамма жойида бир хил бўлиши керак.

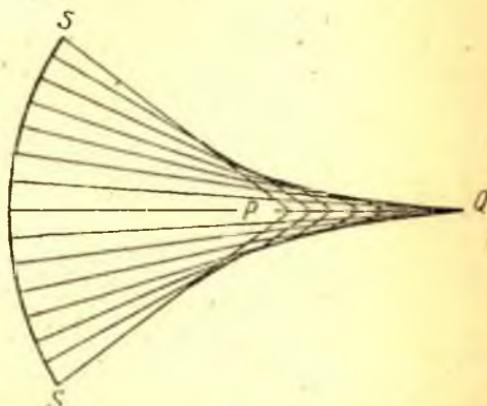
Бу шартлардан биринчиси ва иккинчиси бузилганда тасвирнинг аниқлиги пасаяди, иккичи ва учинчи шарт бузилганда тасвир деформацияланади.

Одатда, тасвири олинадиган буюмлар яси бўлмай, фазовий бўлади, ҳосил қилинадиган тасвир (фотопластикадаги, кўздаги ёки трубадаги тасвир) деярли яси бўлади (қ. 87-§). Буларнинг ҳам ўзига хос қийинчилеклари бор.

81- §. Каустик сирт. Унинг симметриясининг характеристи

Синган даста нурлари тўпламининг ўрамаси бўлган сирт *каустик сирт* (*каустика*) деб, уни нурдан ўтадиган ҳар қандай текислик билан кесганда ҳосил бўлган кесим *каустик эгри чизиқ* деб аталади. Агар даста оптик система орқали ўтганда гомоцентриклигича қолган бўлса, у ҳолда каустика гомоцентрик дастанинг учидан иборат нуқтага айланади. Гомоцентрикликнинг бузилиши каустик сиртнинг нуқтага айланган бу энг содда ҳолга нисбатан бирмунча бузилишини билдиради. Каустик сирт симметриясининг пасайиш характеристига қараб турли хил аберрацияларни синфларга ажратиш мумкин. Масалан, сферик аберрацияда (қ. 82-§) каустика симметрия ўқига эга бўлган, лекин симметрия маркази бўлмаган сирт кўринишида бўлади. 13.1-расм мана шундай формалардан бирини тасвирлайди: бу расмда йўғон чизиқлар расм текислигидаги каустик эгри чизиқни билдиради, каустиканинг ўзи эса расмни PQ ўққа нисбатан айлантириш натижасида ҳосил бўлади. Астигматизм аберрацияси (қ. 82, 83-§) каустик сирт симметриясининг янада пасайишига мос келади, бу ҳолда каустиканинг симметрия ўқи бўлмай, фақат ўзаро перпендикуляр бўлган иккита симметрия текислиги бўлади.

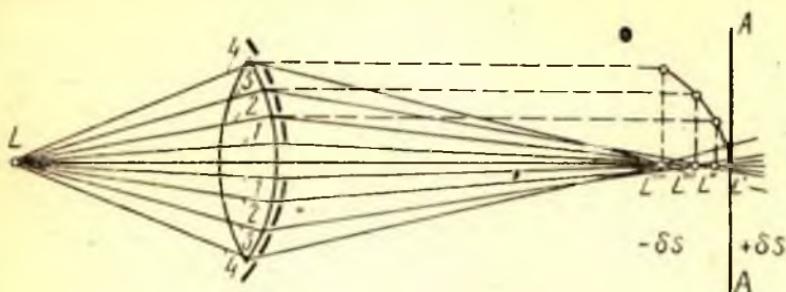
Кома аберрациясида (қ. 82-§) каустик сирт ёргулик чиқарувчи нуқтадан ва оптик ўқдан ўтадиган атиги битта симметрия текислигига эга бўлади.



13.1- расм. Каустик сирт кесими.
SS -- тўлқин фронтни.

82- §. Нурларнинг энлик дасталари туфайли ҳосил бўлган аберрациялар

а. Сферик аберрация. Системанинг оптик ўқида ёргуланувчи L нуқта жойлашган, деб фараз этайлик; бу L нуқта



13.2-расм. Сферик аберрация ва унинг график тасвири.

оптик системага (линзага) нурларнинг энлик дастасини юбораётган бўлсин. Линзанинг турли зоналари ишини яхшироқ кузатиш мақсадида линзага картондан ясалган диска ёпамиз; картон юзида дисканинг диаметри бўйлаб 13.2-расмда кўрсатилгандек жойлашган кичик тешикчалар бор.

Марказий тешик орқали ўтган 1 параксиал даста нуқтанинг тасвирини L' да ҳосил қиласди; узоқроқдаги зоналардан ўтадиган дасталар (2, 3 ва ҳоказо дасталар) L'', L''', \dots нуқталарда тасвир ҳосил қиласди. Бу ҳодиса чангли ҳавода яхши кузатилади. Агар тешикли картон линзанинг юзидан олиб ташланса, оралиқдаги зоналардан ўтувчи дасталар оралиқдаги нуқталарда тасвир ҳосил қиласди, шунинг учун L нуқта ўқда L', L'', \dots чизиқ билан тасвирланади, ўқقا перпендикуляр бўлган ҳар қандай экранда эса нотекис ёритилган диска шаклидаги тасвир ҳосил бўлади. Шундай қилиб, даста анча энлик бўлгаңда ҳатто ўқдаги нуқта учун тасвир стигматик тасвир бўлмайди. Гарчи бу нуқсон фақат сферик сиртларгагина эмас, балки бошқа сиртларга ҳам характерли бўлса-да, у *сферик аберрация* деб аталади.

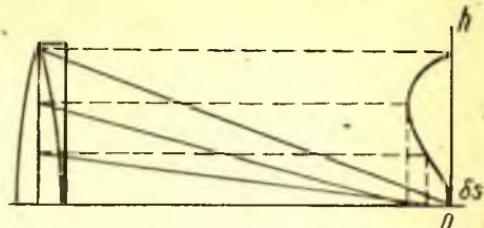
Сферик аберрация ўлчови сифатида тегишли зоналарга оид L' ва L'' лар орасидаги масофа олинади (бўйлама аберрация). Сферик аберрациянинг қулай график тасвири 13.2-расмда кўрсатилган бўлиб, унда мусбат δs масофалар AA' чизиқдан ўнг томонда олинади.

Сферик аберрация катталиги линза сиртларининг эгрилик радиусларига ва синдириш кўрсаткичига, шунингдек манбага носимметрик линзанинг қайси сирти қараган эканлигига боғлиқ. Масалан, крондан ясалган ($n = 1,5$) ва эгрилик радиуслари нисбати 1 : 6 каби бўлган икки ёқлама қавариқ линза параллел нурларга қавариқроқ томони билан қараган ҳолда аберрациялар энг кичик бўлади. Яssi-қавариқ линза ҳам деярли шундай яхши ишлайди. Сферик аберрация туфайли, ёруғланувчи нуқтанинг экрандаги тасвири нотекис ёритилган кичик тўгарак шаклида (сочилиш

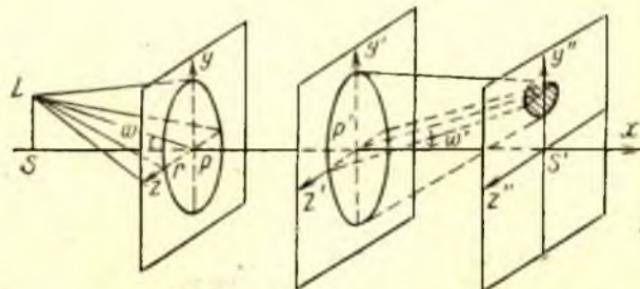
тұғаралы) бўлади. Экранни оптик ўқ бўйлаб сурганда сочилиш тұғарагининг ўлчамлари ва ундағы ёритилганлик тақсисоти ўзгаради. Агар экран AA' текислик билан устма-уст тушиб қолса (қ. 13.2-расм), яъни параксиал нурларнинг L' фокусидан ўтса, сочилиш тұғараги каттароқ заиф тож шаклидаги ёруғ нүкта бўлади; экранни L' дан L'' томон сурганда тожнинг ўлчамлари кичраяди, лекин ёритилганлиги ортади, ёруғ нүктанинг диаметри эса ортади; экраннинг бирор вазиятида сочилиш тұғарагининг ўлчамлари энг кичик бўлади (L' текислик вазиятида турганидагидан деярли тўрт марта кичик бўлади) ва ёритилганлиги деярли бир хил бўлади; экран янада сурилса, ёритилган қисм тезда чаплашиб кетади.

Сферик аберрациянинг ўзига хос хусусияти шундан иборатки, система ўқидаги ёруғланувчи нүктанинг қолган ҳамма аберрациялар (монохроматик ёруғликда) йўқолиб кетадиган вазиятида ҳам сферик аберрация йўқолмайди.

Мусбат (ийғувчи) линзалар 13.2-расмда тасвирланган аберрация ҳосил қиласи, яъни ҳамма зоналар учун $\delta s < 0$; манфий (соҷувчи) линзалар аберрациясининг ишораси бунга қарама-қарши бўлади. Шунинг учун бундай оддий линзаларни комбинациялаб (бирга қўшиб ишлатиб) сферик аберрацияни анча тузатиш мумкин. Бунга тегишли мисол 13.3-расмда кўрсатилган. Аниқ қилиб айтганда, энсизгина зоналарнинг бирор жуфти учун сферик аберрация деярли тузатилган бўлиши мумкин, шунда ҳам тайинли икки қўшма нүкта учун тузатилган бўлади. Бироқ амалда юқорида тилга олинган икки линзали системаларда ҳам аберрация қаноатланарли равишда тузатилиши мумкин. Бунга ўхшаган икки линзали сис-



13.3-расм. Тузатилган системанинг сферик аберрацияси.



13.4-расм. Кома.

темалар сферик аберрация жиҳатидан жуда яхши тузатилиши мүмкін. Масалан, диаметри 80 мм ва фокус масофаси 720 мм бўлган унча катта бўлмаган астрономик объективда бўс нинг максимал қиймати $\delta = -0,011$ мм бўлган.

Сферик аберрациясини тузатиш учун кўзгулар (масалан, пројектор кўзгулари) сферик шаклда эмас, балки айланиш параболоиди шаклида ишланиб, манба фокусга қўйилади; бундай кўзгулар яхшилаб ишланса сферик аберрацияни жуда камайтириб юбориш мүмкін. Иккала сферик сирти эгрилиги турлича бўлган қайтаргичлар яхши тузатилган бўлади; кумуш ялатилган кетинги сиртининг эгрилиги кичикроқ бўлади. Қайтган ёруғлик қайтаргичнинг сочувчи линза вазифасини ўтовчи (ўртаси юпқа) шишасида қўшимча равишида синади; сочувчи линза кетинги сирт аберрациясини тузатидиган қилиб ясалган. Ҳозирги вақтда бундай кўзгулар унча катта бўлмаган сигнал аппаратларида (диаметри 100 мм дан ортиқ бўлмаган аппаратларда) ишлатилади.

б. К о м а. Агар энлик ёруғлик дастаси чиқарувчи нуқта системанинг ўқида ётмаса, каустик сиртнинг кўриниши янада мураккаблашади. Маркази ўқда бўлган катта диаметрли ингичка ҳалқа шаклида тирқиши очилган картонни линза юзига ёпиб қўямиз. Ёруғланувчи L нуқта ўқдан четга қўйилган. Энлик ёруғлик дастаси системадан ўтиб экранда L нуқтанинг асимметрик фигура шаклидаги (13.4-расм) анча мураккаб тасвирини ҳосил қиласди.

Тирқишли картонни олиб қўйиб, бутун линзани ишлатганда нуқтанинг (L нуқтанинг) тасвири думли кометага ўхшаб кетадиган нотекис ёритилган доғ бўлиб тушади. Аберрациянинг бу турининг номи мана шундан келиб чиққан (кома — бир тутам соч; комета — патли юлдуз).

Кўпинча команинг кўриниши янада мураккаб бўлади. Система қисмлари тўпламини тегишлича танлаш йўли билан комани анча занифлаштириш мүмкін.

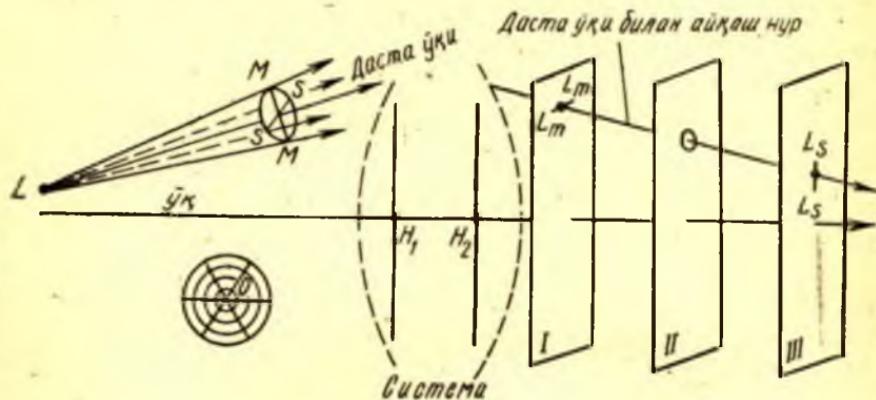
83- §. Ўқдан ташқарида борувчи энсиз оғма нурлар туфайли ҳосил бўлган аберрациялар

а. Оғма дасталар астигматизми. Агар нуқтадан чиқаётган нурлар дастаси оптик системага ўқ билан бурчак ҳосил қилиб тушса, даста гомоцентрик бўлмай қолади. Бу ҳолда бўладиган бузилиш характеристини аниқроқ тасаввур этиш учун бальзи қўшимча белгилар киритамиз. Системанинг ўқидан ўтадиган текисликлар меридиан текисликлари деб аталади. Элементар дастанинг марказий нури (дастанинг ўқи) меридиан текислигига ётган бўлсин, деб фараз қилайлик. У ҳолда бундай дастадан меридиан текислигига ётадиган нурлардан иборат ясси лента ажратиб олиш мүмкін, бу нурлар меридионал нурлар деб аталади; худди шунингдек, бу дастадан меридиан текислигига перпендикуляр бўлган текисликда

ётувчи ясси нурлар ажратиб олиш мумкин, бу нурлар *сагиттал нурлар* деб аталади (13.5-расм).

Дасталар ўқса анча оғанда L нүктанинг стигматик тасвирини ҳосил құлмайды. Сингандан кейин дастанинг күрениши 12.6-расмдагидек бўлади. L нүктанинг тасвири иккита фокал чизиқ бўлади. Улардан бири ($L_s L_s$, к. 13.5-расм) сагиттал нурларнинг синишидан ҳосил бўлиб, меридиан текислигига жойлашади; меридионал нурларнинг синишидан ҳосил бўладиган иккинчи фокал чизиқ ($L_m L_m$) перпендикуляр текисликда жойлашади. Тўғри чизиқли бу икки тасвири ётган I ва III фокал текисликлар системанинг бош текислигидан ҳар хил масофада туради. Шундай қилиб, бу ҳолда ҳам L нүқта сочилиш тўғараги билан тасвириланади, бу тўғракнинг шакли экраннинг вазиятига боғлиқ. I текисликда сочилиш фигураси меридиан текислигига перпендикуляр бўлган тўғри чизиқ кесмаси тарзида бўлади; III текисликда сочилиш фигураси меридиан текислигига ётган тўғри чизиқка айланади; I билан III текислик орасида ётган II текисликда сочилиш фигураси доира шаклида бўлади; оралиқдаги текисликларда эса сочилиш фигураси эксцентриситети ҳар хил бўлган эллиплар шаклида бўлади.

Агар манба нүқта эмас, кесма бўлса, у ҳолда тасвириланадиган кесманинг жойлашишига қараб унинг тасвири I ёки III текисликларнинг бирида мутлақо қаноатланарли бўлиши мумкин. Меридиан текисликларда жойлашган кесмаларнинг тасвиirlари III текисликда аниқ бўлади (бу текисликда ҳар бир нүктанинг тасвири меридиан текислигидда жойлашади) ва демак, бутун чизиқнинг қониқарли тасвирига қўшилиб кетади; ўқса перпендикуляр бўлган текисликда ётадиган (ва бинобарин, ҳамма меридиан текисликларини тўғри бурчак ҳосил қилиб кесиб ўтадиган) ёйлар (ҳалқалар) шаклидаги



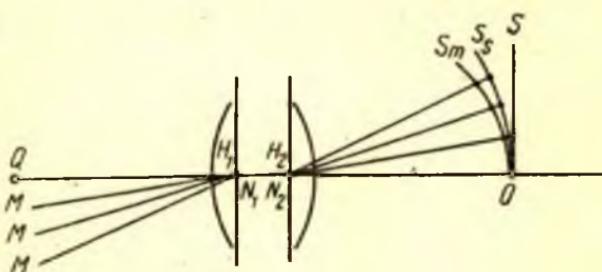
13.5-расм. Қия дасталарнинг астигматизми.

LMM — меридионал кесим; $L_m L_m$ — меридионал фокал чизиқ; LSS — сагиттал фокал чизиқ;
 $L_s L_s$ — сагиттал фокал чизиқ.

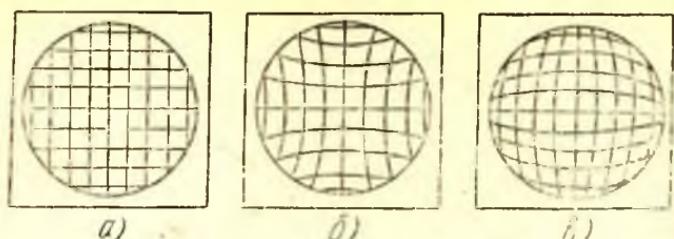
кесмалар шу важдан I текисликда ётувчи қониқарлы тасвир ҳосил қиласы. Тасвиф этилган бу ҳодисаларни намойиш қилиб күрсатиши да қулай бўладиган тўр 13.5-расмнинг чап бурчагида тасвириланган. Тўрни O нуқта ўқда ётадиган қилиб жойлаштириб, биз I текисликда концентрик айланаларнинг озми-кўпми қаноатланарли тасвирини, III текисликда эса радиал чизиқларнинг тасвирини ҳосил қиласиз. Тўрнинг марказий қисмидаги радиал ва доиравий чизиқлар бир текисликда бир хилда аниқ тасвириланади.

б. Тасвир текислигининг эгриланиши. 13.5-расмда тасвириланган тўр стигматикликнинг йўқолиши билан бирга оғма нурларнинг яна бир хусусиятини кузатишга имкон беради. Экран маълум бир вазиятда турганда турли ҳалқалар тасвирининг аниқлиги (ёки радиусларнинг ўз узунлиги бўйича аниқлиги) турлича бўлиши мумкин. Биз экранни суриб, бир қисмларнинг тасвирини яхшилашимиз, бошқа қисмларнинг тасвирини ёмонлаштиришимиз мумкин. Бу тажрибанинг кўрсатишича, тасвир оптик ўқса перпендикуляр бўлган текислик эмас, балки эгилган сирт экан; сиртнинг эгилганлик даражаси меридионал дасталар учун бошқа, сагиттал дасталар учун бошқа бўлади. 13.6-расм бу эгриланиш характеристерини кўрсатади: QO —системанинг ўқи, M_1 —оғма дасталарнинг ўқлари, OS — эгриланмаган тасвирининг параксиал дастага мос келувчи текислиги, OS_m ва OS_s — тасвирининг мос равища меридионал ва сагиттал оғма дасталар туфайли эгриланган сиртлари. OS_m ва OS_s сиртлар албатта OS чизиқка O нуқтада, яъни параксиал соҳада уринади.

Системанинг астигматизми системанинг конструктив элементларини, яъни сиртларнинг радиусларини, синдириш кўрсаткичларини ва сиртлар орасидаги масофани маҳсус равища танлаб олиш йўли билан тузатилади. Одатда астигматизмни йўқотиш билан бирга тасвир текислигининг эгриланишини ҳам йўқотишга ҳаракат қилинади; бу ҳол ёруғликка сезгир бўлган ясси сиртда аниқ тасвир ҳосил қилиш керак бўладиган фотографияда айниқса муҳимдир. Бу типдаги яхши фотографик объективларнинг, яъни анастигматларнинг



13.6-расм. Тасвир текислигининг эгриланиши.



13.7-расм. Тасвир дисторсияси:

a — бузилмаган тасвир; *б* — ёстиқсімон дисторсия; *в* — бочкасімон дисторсия.

күриш майдони анча катта (50° дан ортиқ) бўлиб, улар ясси тасвир беради.

в. Тасвирлар дисторсияси. Буюмдан системага келаётган нурлар системанинг оптик ўқи билан катта бурчаклар ҳосил қылганда энсизгина нурлар дастасидан ҳосил бўладиган тасвирда ҳам яна бир нуқсон бўлиши мумкин. Бу нуқсоннинг сабаби шундаки, бундай системанинг V катталаштириши бурчаклар катта бўлганда дастанинг ўқи билан системанинг ўқи орасидаги бурчакка боғлиқ ва бинобарин, тасвирнинг марказидан четига томон ўзгариб боради. Аберрациянинг бу тури дисторсия деб аталади ва унинг оқибатида тасвир буюмнинг ўзиға ўхшаш бўлмай қолади. Дисторсиянинг типик турлари (ёстиқсімон ва бочкасімон дисторсиялар) 13.7-расмда кўрсатилган.

Кўз билан кузатишда дисторсия унча кўп зиён келтирмайди, бироқ оптик система воситасида ўлчаш ишлари учун ишлатиладиган тасвирлар олингандан, масалан, геодезияда ёки айниқса аэрофотограмметрияда дисторсия жуда хавфли бўлади. Шунинг учун бундай ишларда қўлланиладиган объективлардаги дисторсия яхшилаб тузатилади. Масалан, картографик аэротасвирлар олиш учун М. М. Русинов ҳисоб қылган яхши объектив кўриш майдони 120° бўлганда буюмга томон йўналишни аниқлашда $10''$ дан ошмайдиган хато қиласди.

84- §. Системанинг асимметрияси туфайли ҳосил бўлган астигматизм

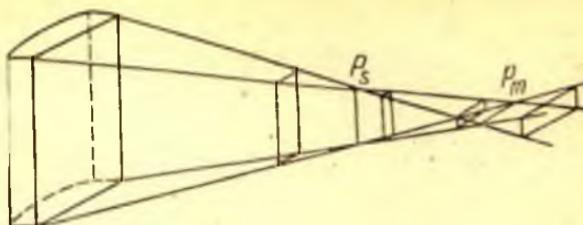
Системанинг симметрияси системанинг тузилиши туфайли дастага нисбатан бузилган ҳолда астигматизмнинг амалиёт учун жуда муҳим бўлган бир тури намоён бўлади. L дан чиқадиган ва линза воситасида йиғиладиган нурлар дастасини тасаввур этайлик. Йиғилувчи дастанинг йўлига цилиндрик линза, яъни кесимларидан бири (масалан, вертикал кесими) тўғри тўртбурчак, иккинчиси доира

13.8-расм. Цилиндрик линзанинг астигматизми.

P_s -- сагитталь фокал чизик;

P_m -- меридионал фокал чизик.

Агар цилиндрик линзага юмалоқ тешикли диафрагма қўйилса, дастанинг тўғри тўртбурчакли кесимлари тегишли эллиптик кесимларга алмашади



бўлган линза қўямиз. Шундай қилиб, цилиндрик линза иккита-гина симметрия текислигига (вертикаль ва горизонтал симметрия текислигига) эга бўлиб, унинг симметрия ўқи йўқ; тушаётган дастанинг симметрия ўқи бор. Бундай системадан ўтганда синган дастанинг ўққа нисбатан симметрияси ҳам бузилади, бунда астигматик тасвир ҳосил бўлади.

Астигматик дастанинг характеристири 13.8-расмдан кўриниб туриди. Астигматик дастани ўққа перпендикуляр бўлган текисликлар кесгандан тўғри тўртбурчак шаклида бир қатор қесимлар ҳосил бўлади. P_s ва P_m нуқталарда бу тўғри тўртбурчаклар системанинг симметрия текисликларига параллел бўлган тўғри чизиқларга (фокал чизиқларга) айланади.

ИНсон кўзи ҳам кўпинча мана шундай турдаги астигматизмга эга бўлади, бу ҳол кўзнинг синов жадвалларига чизилган ўзаро перпендикуляр полосалар системасини бир хил даражада аниқ кўра олмаслиги орқали намоён бўлади. Бу нуқсондан холос бўлиш учун кўзнинг тутма астигматизмини компенсация қиладиган цилиндрик кўзойнак тутилади.

Ясси чегарага тушадиган ёйилувчи даста синганда астигматизм жуда сезиларли намоён бўлади (қ. 108-машқ). Нурлар йўлига ўққа нисбатан симметрияси бўлмаган системадан иборат призма қўйилган ҳолда ҳам астигматизм билинади. Шундай қилиб, призма дастанинг гомоцентриклигини бузиши мумкин. Бу ҳол спектрал аппаратлар қуришда катта аҳамият касб этади. Назариянинг кўрсатишича, агар призма параллел нурлар дастасида турган бўлса, астигматизм ҳосил қилмайди; призма бундай жойлашганда унга йиғилувчи ёки ёйилувчи нурлар тушганда призма ҳосил қиладиган кома ҳам йўқолар экан. Призмага тушадиган нурлар параллел нурлар бўлмаганда призмани энг кам оғдирадиган вазиятга қўйиш йўли билан астигматизмни минимумга келтириш мумкин, лекин бунда кома йўқолмайди.

85- §. Апланатизм. Синуслар шарти

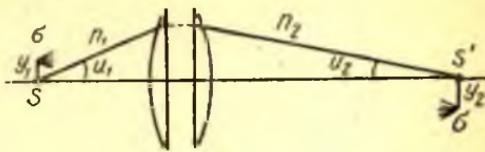
Оптик ўқда ётган бирор S нуқта (13.9-расм) учун сферик аберация йўқотилган, деб фараз этайлик, демак, энлик дасталар ишлатилганда ҳам S нуқта S' га аниқ аксланади. Бироқ бунга қараб сиртнинг ўққа перпендикуляр равища S дан ўтадиган чоғроқ

σ қисми аниқ ва бузилмасдан тасвирланади, деган фикр чиқмайди. Бундай түғри тасвир олиш учун системанинг турли зоналари тасвирни бир хилда *катталаштириши* керак. Акс ҳолда σ қисмнинг ўқда ётмаган нуқталарини энлик дастанинг ҳар хил қисмлари ўқдан ҳар хил масофада тасвирлайди, яъни σ қисмнинг ўқдан ташқаридан ётган нуқталари учун тасвир стигматик бўлмайди. Қийидаги шарт бажарилганда системанинг турли зоналари тасвирни бир хилда катталаштириш талаби қондирилишини Аббе топган:

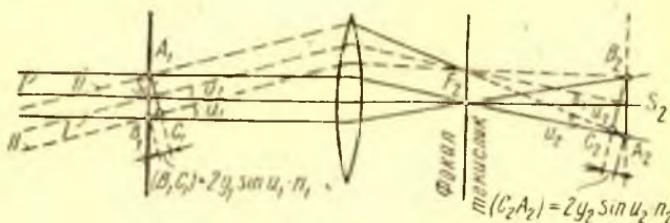
$$\frac{n_1 \sin u_1}{n_2 \sin u_2} = \frac{y_2}{y_1} = V, \quad (85.1)$$

бу ерда n_1 ва n_2 — буюм томондаги ва тасвир томондаги мұхитнинг синдириш кўрсаткичлари, $V = y_2/y_1$ — катталаштириш бўлиб, у ўқда ётган нуқтадан чиқадиган ва системанинг ўқи билан u_1 ва u_2 бурчаклар билан чегараланган қўшма нурларнинг ҳар қандай жуфти учун ўзгармас бўлиб қолавериши керак.

Аббенинг синуслар шарти аниқ тасвир ҳосил қилиш учун буюмдан тасвирга борадиган тўлқинлар системанинг ҳар хил зоналари-



13-9- расм. Системанинг аплакатик нуқталари.



13-10- расм. Синуслар шартини чиқаришга доир.

дан фазалар фарқи ҳосил қилмасдан ўтиши көрак, деган физик талабнинг натижаси эканлиги 13.10-расмда кўрсатилган. Мулоҳазаларимиз содароқ бўлиши учун буюм сифатида $S_1A_1 = y_1$ радиусли диафрагманинг чапдан тушадиган параллел дасталар билан ёритиладиган чоғроқ тешигини оламиз. 13.10-расмда оптик системанинг турли хил икки зонаси орқали диафрагманинг тасвирини берадиган бундай икки даста кўрсатилган: системанинг марказий қисми орқали ўтадиган I даста (яхлит чизиқлар) ва четки қисми орқали ўтадиган II даста (пунктир чизиқ). Агар I ва II дасталар-

A_1B_1 ни бир хил катталаштириш билан акслантиrsa, A_2B_2 тасвир аниқ бўлади; демак, ёруглик тўлқинлари системанинг турли зоналаридан ўтиб, A_2 ва B_2 нуқталарга бир хил фазали бўлиб келади. A_1 ва B_1 нуқталар, худди A_2 ва B_2 нуқталар каби, мос равишда I йўналишда тарқаладиган тўлқиннинг сиртида ётади, яъни бу нуқталарда тебранишлар фазаси бир хил бўлади. II тўлқиннинг B_1 дан B_2 га борищдаги йўли A_1 дан A_2 га борищдаги йўлига қарандага оптик йўл фарқига эга; бу фарқ қўйидагига тенг:

$$(B_1C_1) - (C_2A_2) = 2y_1 \sin u_1 \cdot n_1 - 2y_2 \sin u_2 \cdot n_2.$$

II дастада 1 ҳам A_2 ва B_2 нуқталарда тебранишлар фазаси бир хил бўлиши учун қўйидаги шарт бажарилиши зарур:

$$(B_1C_1) - (C_2A_2) = 0,$$

яъни

$$2y_1 \sin u_1 \cdot n_1 = 2y_2 \sin u_2 \cdot n_2$$

ёки

$$\frac{n_1 \sin u_1}{n_2 \sin u_2} = \frac{y_2}{y_1} = V$$

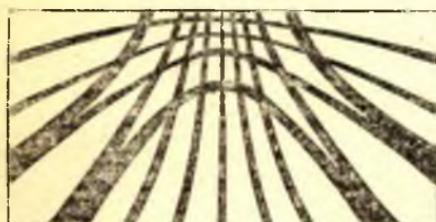
(синуслар шарти).

Бу айтилганлардан синуслар шартига риоя қилинганда ўққа яқин ётган нуқталарни энлик дасталар аниқ тасвирлайди, яъни система мада кома аберрацияси (82-§) бартараф қилинган эканлиги равшан. Бунда u_1 бурчак қийматлари катта бўлиши мумкин, яъни даста апертураси чекланган эмас, бироқ y_1 нинг қиймати жуда кичик деб фараз қилинади.

Агар системанинг иккала томонидаги муҳит айни бир муҳит бўлса, масалан, ҳаво бўлса, у ҳолда $n_1 = n_2$ бўлиб, синуслар шарти

$$\frac{\sin u_1}{\sin u_2} = \frac{y_2}{y_1} \quad (85.2)$$

кўринишга келади.



13.11- расм, Синуслар шарти бажарилишини төкшириб кўришда ишлатиладиган синов буюми.

Сферик аберрация йўқотилган ва синуслар шартига бўйсунадиган икки S ва S' нуқта апланатик нуқталар деб аталади.

Системанинг ўқида кўп деганда уч жуфт апланатик нуқталар* бўлиши мумкин. Шунинг учун буюм ҳамиша бирор тайинли нуқта яқинида тахминан жойлашадиган системаларда апланатизмга риоя қилиш муҳим

* Бурчакли катталаштириши I га teng бўлган баъзи системаларгина бундан мустасно (масалан, ясси кўзгу), булар учун ҳамма нуқталар апланатик нуқталардир.

аҳамиятга эга. Микроскопнинг объективи мана шундай системадир. Ҳақиқатан ҳам, микроскопда кўриладиган жуда кичик буюм ҳамиша объективнинг фокал текислигига яқин қўйилади ва объективга жуда энлик дасталар юборади. Аббе синуслар шартини микроскопларнинг объективларини яхшилаш йўлларини текширишда таърифлаган эди.

Синуслар шартига қай даражада риоя қилинганини аниқлашга имкон берадиган содда усусли ҳам Аббе кўрсатиб берган. Бу мақсадда 13.11-расмда кўрсатилган синов расмiga система орқали кўз билан қаралади (ёки бу расм экранга туширилади), бунда кўз системанинг апланатик нуқталаридан бирида (A_2 да) туради. Агар синуслар шарти бажарилган бўлса, у ҳолда синаладиган буюмнинг иккинчи апланатик A_1 нуқтадан кейинда шундай вазияти топиладики, бу вазиятда кузатувчига унинг тасвири тўғри бурчакли тўр бўлиб кўринади.

Аббе эски усталар ясаган кўп микрообъективларни текшириб кўриб, ҳамма яхши объективларда синуслар шарти бажарилган эканлигини топди. μ бурчак $\sin \mu = \mu$ деб ҳисоблаш мумкин бўладиган даражада кичик бўлганда Аббе шарти Лагранж — Гельмгольц теоремаси (қ. 74-§) билан бир хил бўлиб қолади ва демак, бу шарт ҳамиша амалга оширилади. Энлик дасталар ишлатилганда синуслар шартига риоя қилиш учун оптик система элементларини махсус танлаб жойлаштириш керак, шунда бу шарт фақат тайнли жуфт нуқталар учунгина бажарилади.

86- §. Синдириш кўрсаткичининг тўлқин узунлигига боғлиқ бўлиши туфайли пайдо бўладиган аберрациялар (хроматик аберрациялар)

а. Синдириш кўрсаткичининг рангга боғлиқ бўлиши. Геометрик оптикада бундан олдин қилинган ҳамма чизмаларда биз синдириш, кўрсаткичини ўзгармас миқдор деб ҳисоблаб келдик, ҳақиқатда эса синдириш кўрсаткичи рангга, яъни ёруғлик тўлқинининг узунлигига боғлиқ.

Бу муносабатни биринчи бўлиб экспериментда Ньютон текшириб кўрган; у 1672 йилда оқ ёруғликни призмада синганда рангли нурларга (спектрга) ажратишга доир машҳур тажрибасини ўtkазди. Ёруғлик нурининг призмада синишини кузатиш ҳозирга қадар призма моддасининг синдириш кўрсаткичини аниқлаш ва синдириш кўрсаткичининг рангга боғлиқ бўлишини (дисперсияни) ўрганишнинг энг қулай усувларидан бири бўлиб келмоқда.

1. *Нурнинг призмада синиши.* Призманинг синдириш бурчаги ϵ бўлсин (13.12- расм); нурнинг оғиш бурчаги $\angle KBC = D. MBN$ уч бурчакдан D бурчакни топамиз:

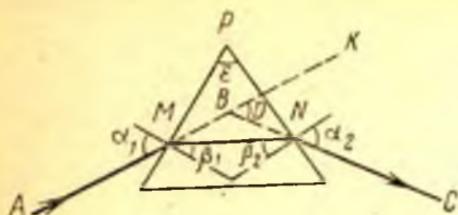
$$D = \alpha_1 - \beta_1 + \alpha_2 - \beta_2 = (\alpha_1 + \alpha_2) - (\beta_1 + \beta_2);$$

MNP убурчакдан.

$$\epsilon = \beta_1 + \beta_2.$$

Шунинг учун

$$D = \alpha_1 + \alpha_2 - \epsilon.$$



13.12- расм. Нурнинг призмада синиши.

$$\text{Оғиш бурчаги } D = \alpha_1 + \alpha_2 - \epsilon.$$

$$n = \frac{\sin^{1/2} (D_{\min} + \epsilon)}{\sin^{1/2} \epsilon}. \quad (86.1)$$

Бу муносабат одатда гониометр ёрдамида ўлчангандык ϵ ва D_{\min} бурчакларга қараб n ни аниқлашда ишлатиласы.

Биз йўлини текширган нурларнинг тушиш текислиги призма қирраларига перпендикулярдир; бу текислик призманинг бош кесими деб аталади. Агар нурлар бош кесимга қия тушса, у ҳолда тушиш текислиги билан бош кесим орасидаги бурчак қанча катта бўлса, нурлар шунча кўпроқ синади.

2. n нинг λ га боғлиқ бўлиши (дисперсия). Шаффоф муҳитларда λ тўлқин узунлиги камайиши билан n синдириш кўрсаткичи ортади. Шаффоф жисмлар учун бу муносабат спектрнинг кўрина-диган қисмиди

$$n_\lambda = a + b/\lambda^2 + c/\lambda^4 + \dots \quad (86.2)$$

шаклида бўлади. Кўп жисмлар учун

$$n_\lambda = a + b/\lambda^2 \quad (86.3)$$

муносабат (Коши формуласи) кифоя қилади; a, b, c, \dots — моддани характерлайдиган ўзгармас миқдорлар. Бўялган жисмлар учун Коши формуласи ярамайди, ҳатто n билан λ орасидаги муносабат графиги ҳам бузилади (қ. X XVIII боб).

Тўлқин узунлигининг турли λ_1 ва λ_2 қийматларига мос келган синдириш кўрсаткичларининг ($n_{\lambda_1} - n_{\lambda_2}$) айрмаси дисперсия ўлчови ҳисобланади. Синиши одатда синдириш кўрсаткичининг $\lambda = 589,3$ нм га (натрийнинг яқин турган иккى сарик чизиги тўлқин узунликларининг ўртачасига) тегишли қиймати билан характерланади; бу қиймат n_D билан белгиланади. Дисперсия ўлчови

$$n_F - n_C$$

айирма сифатида таърифланадиган ўртача дисперсиядир, бу ерда n_F қиймат $\lambda = 486,1$ нм га (водороднинг кўк чизиги, F) тегишли, n_C эса $\lambda = 656,3$ нм га (водороднинг қизил чизиги, C) тегишли.

Кўпинча синдирувчи модда нисбий дисперсия катталиги билан характерланади; нисбий дисперсия деб

$$\frac{n_F - n_C}{n_D - 1}$$

нисбатга айтилади, бу ерда n_D қиймат $\lambda = 589,3$ нм га тегишили. Амалда ишлатиладиган каталогларда одатда нисбий дисперсияга тескари бўлган

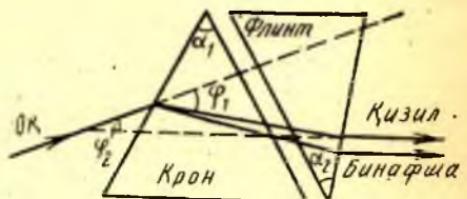
$$v_F = \frac{n_D - 1}{n - n_C}$$

миқдор берилади, бу миқдор дисперсия коэффициенти ёки Аббе сони деб аталади. Дисперсияси кичик бўлган модданинг дисперсия коэффициенти катта бўлади (масалан, флюоритда $v = 95$); дисперсияси катта бўлган моддаларнинг v си кичик бўлади (огир шиша навларида $v = 20$). Одатда (лекин ҳамиша эмас) дисперсия синдириш кўрсаткичининг ўртача қиймати ортиши билан бирга ортади.

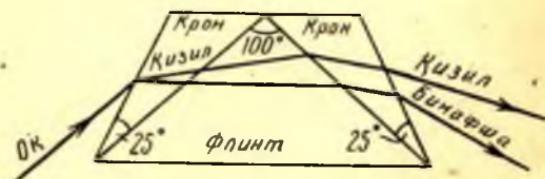
Шишаларнинг дисперсияси уларнинг солиширма оғирлиги ортиши билан ортиб боради. Шишанинг оғир навларининг (флинтарнинг) дисперсияси катта, енгил шишаларнинг (кронларнинг) дисперсияси кичик бўлади. Ҳозирги вақтда шишаларнинг турли навлари жуда кўп (к. 114- машқ).

б. Ахроматик призмалар ва тўғри кўриш призмалари. Дисперсияда фарқ борлигидан фойдаланиб, синишни йўқотмасдан хроматизмни компенсациялаш мумкин (ахроматик призмалар) ва дисперсияни йўқотмасдан нурлардан бирининг огишини камайтириш ёки бутунлай компенсациялаш мумкин (мураккаб призмалар ва тўғри кўриш призмалари). Бундай призмаларнинг тузилиши 13.13 — 13.15-расмларда кўрсатилган.

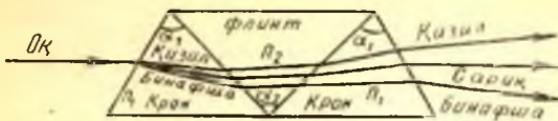
Ахроматик призмада дисперсия компенсацияланган, нурнинг оғиши камайган бўлса да, $\Phi_2 - \Phi_1$ миқдорда қолган (к. 13.13-расм). 13.14-



13.13- расм. Ахроматик призмалар жуфтни.



13.14- расм. Мураккаб спектрал призма.



13.15-расм. Түғри күриш спектрал призмаси.

расмда күрсатылған мұраккаб спектрал призмада дисперсия анча катта, чунки флинтдан ясалған ички призманинг синдириш бурчаги катта; ташқи ёқлар орасидаги бурчак уч ёқли оддий призмалар дагига қараганда унча катта бўлмагани учун, мұраккаб призма нурни кам оғдиради. Крондан ясалған қопламаларнинг борлиги ички призманинг синдириш бурчагини орттиради, бу бурчакни тўла ички қайтиш ҳодисаси орттириб юбормай туради.

13.15-расмда түғри күриш призмаси тасвирланган. α_1 ва α_2 бурчакларни ҳамда n_1 ва n_2 синдириш күрсаткичларини тегиши-лича қилиб танлаб олиш йўли билан маълум бир тўлқин узунлигига мос келувчи бирор нурни призмадан синмай ўтадиган (қ. 113-машқ), дисперсияси эса катта бўлиб қоладиган қилиш мумкин.

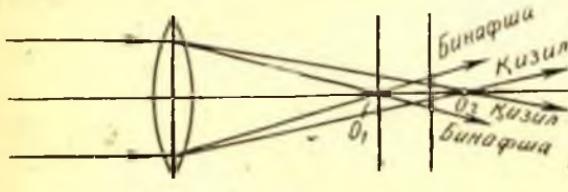
в. Хроматик аберрация ва линзаларни ахроматизациялаш. Линзанинг фокус масофаси

$$\frac{1}{f} = (N - 1) \left(\frac{1}{R_1} - \frac{1}{R_2} \right) \quad (86.4)$$

муносабат билан аниқланади, бу ерда N — нисбий синдириш коэффициенти.

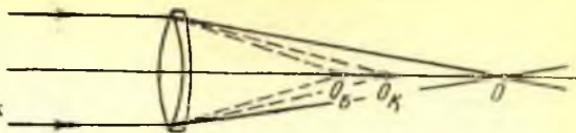
Шундай қилиб, N қанча катта бўлса, тайинли бир линза учун (яъни тайинли R_1 ва R_2 учун) f шунча кичик бўлади; шунинг учун вазиятнинг хроматик аберрацияси (ёки бошқача айтганда, бўйлама хроматик аберрация), яъни нуқсон пайдо бўлади; бу нуқсон туфайли ҳатто параксиал нурлар учун ҳам монохроматик бўлмаган даста ўқнинг O_1O_2 кесмаси бўйлаб бир қатор фокуларга эга бўлади (13.16-расм, жуда соддалаштирилган). Шунга мувофиқ равишида ўқдаги нуқта рангли доиралар билан тасвирланади, уларнинг нисбий катталиги экраннинг тутган ўрнига боғлиқ. Шишанинг дисперсияси қанча кичик бўлса, O_1O_2 бўйлама хроматик аберрация шунча кичик бўлади.

Ньютон ўзи ўтказған тажрибаларга асосланиб, ахроматизацияланган система ҳисобида қатнашувчи нисбий дисперсия катталиги линзалар материалига боғлиқ эмас, деган хатога йўл қўйган ва



13.16-расм. Оддий линзанинг хроматик аберрацияси.

13.17-расм. Ахроматик линза.



шунинг оқибатида ахроматик линзалар ясаш мумкин эмас, деган хуносага келган. Шунга мувофиқ равища Ньютон астрономия ишларида рефлекторлар, яъни қайтарувчи оптикали телескоплар катта аҳамиятга эга бўлиши керак, деб ҳисоблаган. Бироқ Эйлер кўзнинг сезиларли хроматик аберрацияси* йўқ эканлигига асосланган ҳолда, синдирувчи турли-туман муҳитлар мавжудлиги тўғрисида фикр айтди ва линзанинг хроматик аберрациясини қандай килиб тузатиш мумкинлигини ҳисоблаб кўрсатди. 1757 йилда Доллон биринчи ахроматик труба ясади. Ҳозирги вақтда синдириш кўрсаткичи ва дисперсияси турлича бўлган шишаларнинг ўнлаб навлари бор, бу эса ахроматик системалар ҳисоб қилишга кенг имкониятлар яратиб беради. Ультрабинафша ёруғликка мўлжалланган системаларни ахроматизация қилиш қийинроқдир, чунки ультрабинафша нурларни ўтказиб юборадиган моддалар учча кўп эмас. Кварц ва флюорит ёки кварц ва тош туздан ахроматик линзалар ясашга муваффақ бўлмоқда.

Оддий ахроматик линзанинг одатдагича тузилиши 13.17-расмда кўрсатилган. Крондан ясалган икки ёқлама қавариқ линзага тегишлича ҳисоб қилинган ва флинтдан ясалган сочувчи линза қўшилади (ёпиширилади) (қ. 114-машқ). Қўшимча линза биринчи линзанинг фокус масофасини ортириади. Бунда кучлироқ синдириладиган (тўлқин узунлиги қиска) нурларнинг фокус масофаси кўпроқ ортади, шунинг учун O_6 фокус O_K фокусга қараганда кўпроқ сурилади. Пареметрларни мослаб танлаб олиш орқали биз икки (ёки ҳатто уч) тўлқин узунлигининг фокусларини *устма-уст тушидиган* қиласиз. Бироқ шишаларнинг замонавий навлари кўринадиган ҳамма нурлар учун фокусларни устмә-уст туширишга имкон беролмаётир, натижада қолдиқ хроматизм пайдо бўлади, у *иккиламчи спектр* деб аталади. Юпқа линзаларда турли тўлқин узунликлари учун фокус вазиятининг устма-уст тушиши фокус масофаларини тенглаштиришни, яъни *тулиқ* ахроматизацияни билдиради. Қалин линзаларда (системаларда) фокусларнинг устма-уст тушиши фокус масофаларининг бир хил бўлганлигини билдирмайди, чунки фокус масофалари бош текисликлардан бошлаб ҳисобланади; бош текисликларнинг вазияти эса турли тўлқин узунлик-

* Аслида кўзнинг хроматик аберрацияси унчалик оз эмас (91- § га солиштиринг).

лари учун турлича бўлиши мумкин. Фокус масофаларининг фарқ қилиши турли тўлқин узунликлари учун катталаштиришнинг фарқ қилишини билдиради, шу сабабли чекли ўлчамли буюмлар тасвири четига рангли хошия тушади. Бу иккинчи хроматик хато *катталаштиришларнинг хроматик айрмаси* деб аталади, бу хатони тузатиш учун маҳсус ҳисоб ўтказиш керак. Буюмгача бўлган масофа ҳар қандай бўлганда иккала хроматик хатоси тузатилган системалар *стабил равишида ахроматизацияланган* системалар деб аталади.

Визуал кузатишида ишлатиладиган системалар (труба) ахроматизацияланганда қизил ва кўк нурларнинг ($\lambda_C = 656,3$ нм, $\lambda_F = 486,1$ нм) фокуслари устма-уст тушади; фотографияда ишлатиладиган системалар (фотографик объективлар) сенсибилизацияланган фотопластинкага кучли таъсири кўрсатадиган $\lambda_G = 434,1$ ва $\lambda_D = 589,3$ нм тўлқин узунликларининг фокуслари бирлашадиган қилиб ахроматизацияланади.

Микроскопияда Аббе (1886 й.) *апохроматаларни* жорий этди, булар объективлар бўлиб, уларда уч нав нурларнинг фокуслари бирлашиб кетган ва турли рангларга тегишли сферик аберрация йўқотилган (одатда *сферик аберрациянинг сферахроматик аберрация* деб аталадиган *хроматик айрмаси* йўқотилган). Аббенинг апохроматалари ахроматаларга нисбатан анча афзал; ахроматаларда эса икки нав нурлар коррекцияланган. Апохроматаларда қоладиган иккинчи хроматик хато (яъни катталаштиришларнинг хроматик айрмаси) микроскопда маҳсус окулярлар (компенсацион окулярлар) ишлатиш йўли билан йўқотилади.

Кўпдан-кўп аберрациялар маҳсус равишида ҳисоб қилинган мураккаб оптик системалар ясаш йўли билан бартараф қилиниши юқорида айтилганлардан тушунарли бўлади. Бироқ ҳамма нуқсонларни бараварига тузатиш жуда мушкул ва ҳатто ҳал қилиб бўлмайдиган масала бўлиб қолиши мумкин. Шунинг учун кўпинча маълум бир мақсадга мўлжалланган оптик системани ҳисоб қилишда келишимга йўл қўйилади. Бунда олдимиэга қўйилган масалани ҳал қилишда энг хавфли бўлган нуқсонлар тузатилиб, бошқаларининг қисман йўқотилиши билан қаноатланади.

Масалан, астрономик трубаларга қўйиладиган объективлар учун синуслар шартига риоя қилиш ва майдон марказидаги нуқталар учун сферик ва хроматик аберрацияларни йўқотиш муҳимдир; маълумки, астрономик трубаларда ўққа яқин жойлашган нуқталар манба ҳисобланади; кенг кўриш майдонини суратга олишга мўлжалланган микрообъектив ва фотообъективлар учун синуслар шартига риоя қилишдан ташқари, майдонни бузадиган аберрацияларни (дисторсия, майдоннинг эгринини ва ҳоказоларни), шунингдек хроматик аберрацияни йўқотиш зарур. Равшанлиги кам бўлган буюмларни кузатишида ишлатиладиган объективларнинг нисбий тешиги имкон борича катта бўлиши керак, бу ҳолда энлик дасталар билан иш кўрганда муқаррар равишида юзага келадиган

баъзи аберрациялар билан муроса қилишга тўғри келади. Визуал кузатишда ва фотографияда ишлатиладиган асбобларда хроматизм турли хил спектрал соҳаларга мўлжаллаб тузатилади, бунда кўз сезгиригининг максимуми спектрнинг сариқ - яшил қисмида ётгани, фотопластинкаларнинг сезгирилиги эса спектрнинг янада қисқа тўлқинли соҳасига томон сурилгани эътиборга олинади. Спектрал аппарат коллиматорининг объективи хроматик аберрациядан жуда яхшилаб холос қилинган бўлиши, камеранинг объективи эса ҳеч ахроматизацияланмаган бўлиши мумкин, бироқ бунда қия дасталарнинг астигматизми ва кома жуда заарлидир; одатда спектрографнинг оптик системаси бутун сифатида шундай ҳисоб қилинадики, унинг бир қисмининг камчилиги иккинчи қисми ҳисобига бирмунча компенсацияланади.

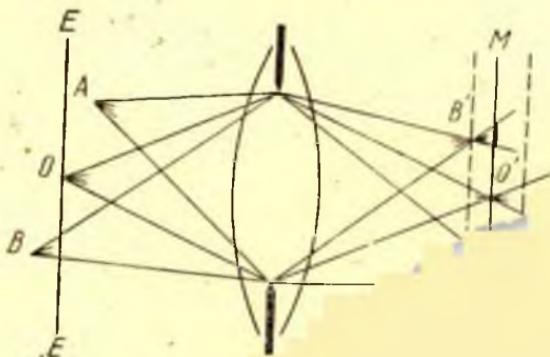
XIV б 0 6

ОПТИК АСБОБЛАР

87- §. Диафрагмаларнинг роли

Реал оптик системалар таъсир этувчи нурлар дастасининг кенглиги маълум даражада чекланган бўлгандагина қониқарли тасвир беради. Дасталарнинг очилиш бурчаги (апертураси) ҳар қандай бўлгандан ҳам яssi буюмнинг тасвирини тўғри бера оладиган идеал системалар учун ҳам дасталарнинг чегараланган бўлиши муҳим аҳамиятга эга.

Кўзойнак тақсан ёки тақмаган одам кўзи, фотографик аппарат, проекцион аппарат каби ҳар қандай оптик система аслида тасвирини текисликда (экран, фотопластинка, кўзнинг тўр пардасида) беради; буюмлар эса кўп ҳолларда уч ўлчовли бўлади. Бироқ ҳатто идеал



14.1- расм. Аниқ тоз

система ҳам чегараланган бўлмаганида уч ўлчовли буюмнинг тасвирини текисликка туширмаган бўлар эди. Ҳақиқатан ҳам, уч ўлчовли буюмнинг айрим нуқталари оптик системадан турли масофаларда туради ва бу нуқталарга *турли қўшма* текисликлар мос келади. Ёргуланувчи *O* нуқта (14.1-расм) *EE* текисликка қўшма бўлган *MM* текисликда аниқ *O'* тасвир беради. Бироқ *A* ва *B* нуқталар *A'* ва *B'* нуқталарда аниқ тасвир беради, *MM* текисликда эса ўлчамлари дасталар кенглигининг *чегараланишига* боғлиқ бўлган ёргу доиралар бўлиб проекцияланади. Агар системани ҳеч нарса чегаралаб турган бўлмаса эди, у ҳолда *A* ва *B* дан чиқсан дасталар *MM* текисликни бир текис ёритган бўлар, яъни буюмнинг ҳеч қандай тасвири ҳосил бўлмаган, унинг *EE* текисликда ётган айрим нуқталарининг тасвиригина ҳосил бўлган бўлар эди.

Дасталар қанча ингичка бўлса, фазовий буюмнинг текисликдаги тасвири шунча аниқ бўлади. Аниқроқ айтганда, текисликда фазовий буюмнинг ўзи эмас, балки буюмнинг системага нисбатан *MM* тасвир текислигига қўшма бўлган *EE* текисликдаги (қурилма текислигидаги) проекциясидан иборат бўлган *яси манзара* тасвирланади. Системанинг нуқталаридан бири (оптик асбобнинг кириш қорачиғининг маркази) проекция маркази бўлади.

88- §. Апертура диафрагмаси, кириш ва чиқиш қорачиқлари

Шундай қилиб, чегараловчи диафрагмаларнинг борлиги ҳар қандай оптик асбоб учун муҳимdir; линза ўрнатилган гардиш чегараловчи диафрагма хизматини ўтайди; тасвирнинг аниқлиги, расманинг тўғрилиги ва асбобнинг ёритиш кучи диафрагманинг катталиги ва вазиятига bogлиқ.

Оптик системаларда дасталарнинг чегараланиши, умуман айтганда, буюмнинг турли нуқталаридан келаётган нурлар учун турлича бўлади. Аввало, буюмнинг ўқда ётган нуқталаридан келаётган дасталарнинг чегараланишини кўриб чиқамиз. Буюмнинг оптик система ўқида ётган нуқтасидан келаётган ишлатилувчи нурлар дастасини чегаралайдиган диафрагма *апертура диафрагмаси* дейилади. Юқорида айтиб ўтилганидек, сирор линзанинг гардиши ёки маҳсус *BB* диафрагма апертура диафрагмаси хизматини ўтайди;

диафрагма ишлатилганда у ёргулик дасталарини линзалар гарни кучлироқ чегаралайди. *BB* апертура диафрагмаси оптик системанинг (14.2-расм) айрим компонентага қўйилади, бироқ уни системадан олдинга йиса ҳам бўлади.

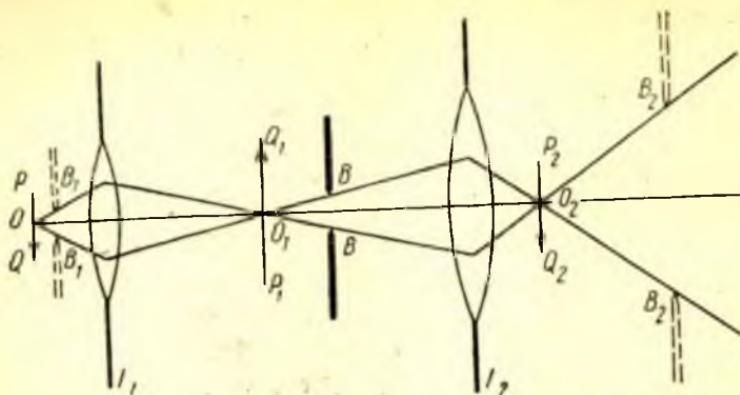
Диафрагмасининг ўзи бўлиб (қ. 14.2-расм),

системанинг олдинги ва кетинги

ҳолда *BB* дан ўтган ҳамма нур-

ва аксинча, яъни *BB*, *B₁B₁*,

аси актив дасталарни чега-



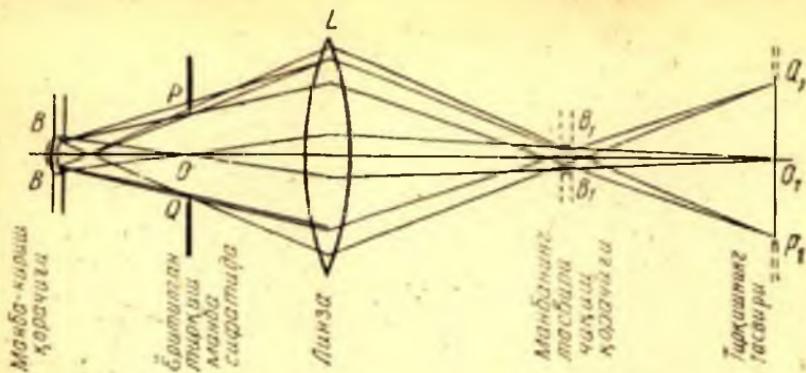
14.2-расм. BB — апертура диафрагмаси; B_1B_1 — системанинг кириш қорачиги ва B_2B_2 — чиқиш қорачиги.

ралайди. Ҳақиқатан ҳам, B_1 нүкта (четки нүкта) орқали ўтган нур албатта мос B нүктадан ўтади, чунки бу нүкталар бир-бирига қўшмадир.

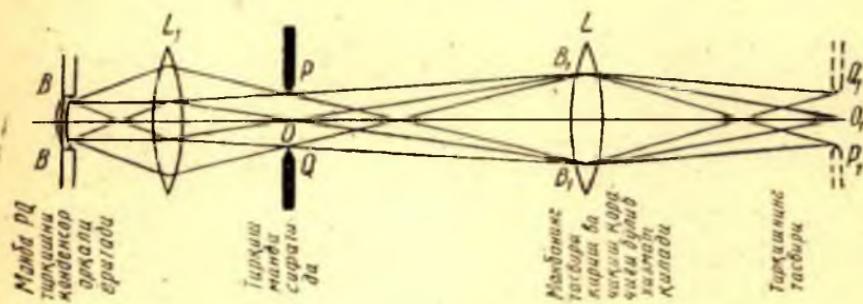
Ҳақиқий тешикларнинг ёки улар тасвиirlарининг системага кираётган дастани ҳаммадан кучлироқ чегаралайдигани, яъни оптик ўқ билан буюм текислиги кесишган нүктадан қаралганда энг кичик бурчак остида кўринадигани *кириш қорачиги* деб аталади. Системадан чиқаётган дастани чегаралайдиган тешик ёки унинг тасвири *чиқиш қорачиги* дейилади. Равшанки, кириш ва чиқиш қорачиклари бутун системага нисбатан қўшма ҳисобланади.

Бирор тешик (оптик система гардиши, махсус диафрагма) ёки унинг тасвири (ҳақиқий ёки мавҳум тасвири) кириш қорачиги бўла олади. Баъзи муҳим ҳолларда тасвиirlанадиган буюм ёритилган тешикнинг ўзи (масалан, спектрографнинг тиркиши) бўлади, бунда тешик ўзига яқин жойлашган ёруғлик манбаидан бевосита ёритилади ёки ёрдамчи конденсор билан ёритилади. Бундай ҳолда жойлашишига қараб кириш қорачиги ролини манбанинг чегараси (14.3-расм) ёки унинг тасвирининг чегараси (14.4-расм), ёки конденсорнинг чегараси (14.5-расм) ва ҳоказолар ўтайди.

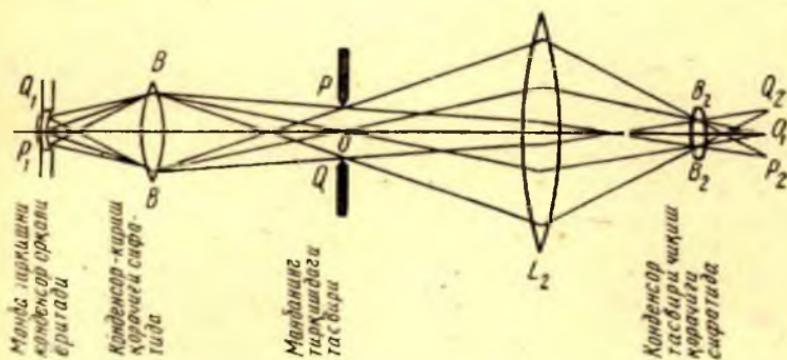
Агар апертура диафрагмаси системадан олдинда ётса, у кириш қорачиги билан бир хил бўлади, чиқиш қорачиги эса диафрагманинг бу системадаги тасвири бўлади (14.5-расм). Агар апертура диафрагмаси системадан кетинда ётса, у чиқиш қорачиги билан бир хил бўлади, кириш қорачиги эса диафрагманинг бу системадаги тасвири бўлади. Агар BB апертура диафрагмаси системанинг ичидаги ётса (қ. 14.2-расм), унинг системанинг олдинги қисмидаги B_1B_1 тасвири кириш қорачиги бўлиб, системанинг кетинги қисмидаги B_2B_2 тасвири чиқиш қорачиги бўлади. Оптик ўқ билан буюм те-



14.3- расм. Ёргулик манбасыннан чегарасы системалыг кириш қорачиғи хизматини үтайды.



14.4- расм. Ёргулик маңбасыннан чегарасы системалыг кириш ва чи-кеш қорачиғи хизматини үтайды.



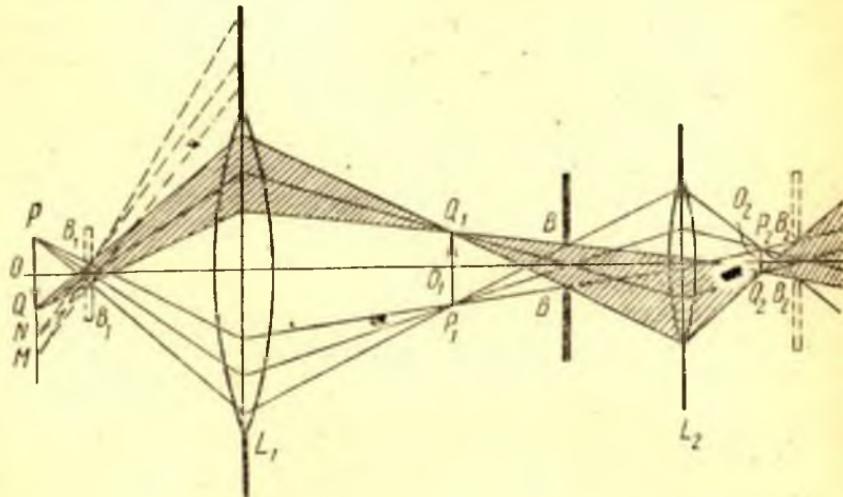
14.5- расм. Конденсор линзасыннан чегарасы системалыг кириш қорачиғи хизматини үтайды.

кислиги кесишигандан нүктадан қаралғанда кириш қорачигининг радиуси күринадиган бурчак *апертура бурчаги* дейилади, ўқ билан тасвир текислиги кесишигандан нүктадан қаралғанда чиқиш қорачигининг радиуси күринадиган бурчак *проекция бурчаги* ёки *чиқиш апертура бурчаги* дейилади.

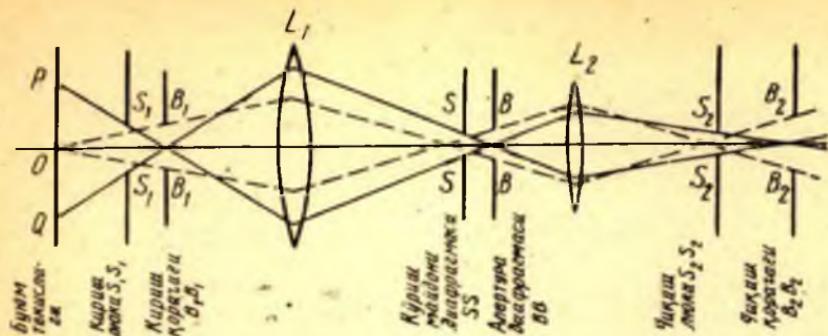
89- §. Күриш майдонининг ұсафрагмаси. Люклар

Апертура диафрагмаси, бинобарин, чиқыш ва кириш қорачиклари актив дасталарнинг энини (тешикни) аниклади, яғни улар тасвириңнег аниклигига ва асбобнинг ёритиш кучига таъсир қиласы. Бироқ буюмнинг ҳар қандай нүктасидан чиқыб, кириш қорачигидан ўтган нурлар оптик система орқали ўтавермайды, бинобарин, уларни система тасвирлайвермайды. Ҳақықатан ҳам, M нүктадан чиққан даста (14.6-расм) системаниң олдинги линзасидан мутлақо четлаб ўтади ва линза M нүктаны тасвирламайды. N нүктадан чиққан даста эса системадан қисман ўтади ва тасвир беради, лекин тасвириңнег ёритилганинги камаяди, чунки дастаниң бир қисмини L_1 линзаниң гардиши тутиб қолади (*бинефирлесіш*). Q нүктадан чиқыб система орқали ўтадиган дастаниң эни ўқдаги O нүктадан чиқадиган дастаниң эни билан бир хил бўлади.

Кўриб ўтилган ҳолда системаниң кўриш майдонини олдинги L_1 линзаниң гардиши чегаралади; бешшә ҳелларда кўриш майдонини системаниң бошқа қисмлари ёки *кўриш майдонининг маҳсус*



14.6- расм. Нурлар дистансини буқманиң ўқдан ташқаридаги нүкталаридан чегаралаш.



14.7-расм. Күриш майдонининг SS диафрагмасы, системанинг S_1S_1 кириш люкі ва S_2S_2 чиқыш люкі.

диафрагмаси чегаралайди. Кириш қорачигининг марказидан қаралғанда олдинги линзанинг контуридан ёки диафрагмалардан бирортаси тасвириниң контуридан қайси бириңг кичик бурчак остида күринишига қараб күриш майдони олдинги линзанинг контури билан ёки диафрагмалардан бирортаси тасвириниң контури билан анықланади. Реал ёки тасвиrlанған бу контур *кириш дарчаси* ёки *кириш люкі* (14.7-расмда S_1S_1) деб аталади, тасвири люк бўлган диафрагма эса күриш майдонининг диафрагмаси (14.7-расмда SS) бўлиб хизмат қиласди.

Кириш люкиниң оптик системадаги тасвири чиқиш люкі (14.7-расмда S_2S_2) деб аталади.

Апертура диафрагмасининг марказидан үтадиган нурлар бош нурлар деб аталади. Бош нур кириш ва чиқиш қорачиқларининг марказларидан ҳам үтади, чунки бу нуқталар апертура диафрагмасининг маркази билан қўшма нуқталардир.

Бош нур кириш қорачигига таянадиган ва учи буюм нуқтасида бўлган конуснинг (нурлар конусининг) ўқи ҳисобланади (14.6-расмда штрихлаб қўйилган соҳа). Агар буюмнинг ўқдан ташқарида ётган нуқтасидан келаётган бош нур кириш люкиниң четига тесса, у ҳолда системадан ўқда ётган нуқтадан чиқсан дастага нисбатан нурларнинг тахминан ярми үтади. 14.7-расмдан күринишича, S_1S_1 кириш люкі P нуқтадан чиқсан ҳамма нурларни тутиб қолади; кириш люкі бўлмаган ҳолда эса бу нурлар B_1B_1 кириш қорачигининг юқориги ярмидан үтиб кетган бўлар эди. Шунинг учун P нуқта тасвириниң ёритилганлиги ўқда ётган нуқта тасвири яқинидаги ёритилганликдан тахминан иккى марта кам бўлади. Бинобарин, кириш люкиниң четларига тегадиган бош нурлар (14.7-расмда бош нурлар яхлит чизиқлар билан кўрсатиллган) күриш майдонини катталигини аниқлайди (14.7-расмда PQ).

Күриш майдонини кескин чегаралаш учун S_1S_1 кириш люкі буюм текислиги билан устма-уст тушиши, яъни SS диафрагма

L_1 га нисбатан буюм билан құшма бүлгән текислика ётиши зарур; жумладан, олисдаги буюмларни күришда ишлатиладиган трубаларда SS диафрагма L_1 объективнинг бош фокал текислигига ётиши керак.

Энди энг мұхым оптик асбобларни күриб чиқишига ўтамиз. Линза, күзгү, диафрагма ва бошқа ёрдамчы қисмлардан тузилган ва бирор мақсадда ишлатиладиган система оптик асбоб дейилади.

90- §. Фотографик аппарат

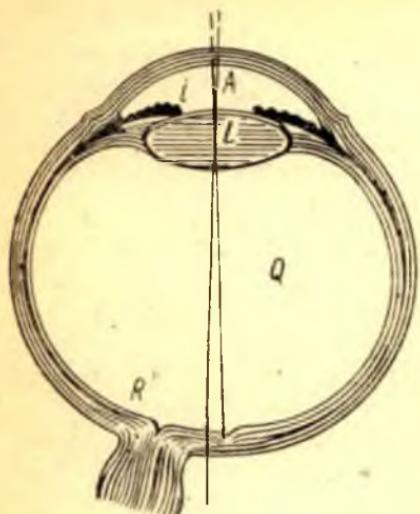
Фотоаппаратнинг объективи билан камераси объективдан бирор масофада турған буюмларнинг аниқ тасвирини ёруғликка сезгир бүлгән пластинка ёки плёнка текислигига ҳосил қилиш мүмкін бүлладиган қилиб тузилған. Аппаратни созлашда турли хил мосламалар құлланилади (объективни ёки унинг айрим қисмларини сильжитиш, пластинканы суриш). Апертура диафрагмаси кичрайтирилғанда фокуслаш «чуқурлиги» яхшиланади, яъни буюмнинг турли узоқлікдаги қисмлари (қ. 87-§) текисликка аниқ акслантирилади. Айни вақтда апертура диафрагмасининг ўзгартирилиши аппаратга тушадиган ёруғлик миқдорини (ёритиш кучи) ўзгартиради. Одатда фотоаппаратда буюмнинг кичрайған тасвири ҳосил бўлади; ҳозирги замон аппаратларида тасвирининг аниқ чиқишига интилишади, расм аниқ чиқсан бўлса, уни кейинчалик катталаштириш мүмкін.

Объективлар тасвирининг сифати яхши бўлиши билан бирга ёруғлик миқдори кўп бўлиши жиҳатидан, яъни тасвирининг ёритилғанлиги имкон борича катта бўлиши жиҳатидан муттасил такомиллаштирилмоқда. Тасвирининг ёритилғанлиги ёруғлик оқимининг тасвир юзига бўлинганига тенг, яъни узоқдаги буюмлар учун ёритилғанлик апертура диафрагмаси юзининг объективнинг фокус масофаси квадратига нисбатига пропорционалдир. Бу нисбат объективнинг ёритиш кучи деб аталади. Кўпинча ёритиш кучи деб максимал диафрагма диаметрининг фокус масофасига нисбати олинади ва ёритилғанлик ёритиш кучининг квадратига пропорционал деб ҳисобланади. Бу нисбатни нисбий тешик деб аташ тўғрироқ бўлади. Шундай қилиб, ёритиш кучи нисбий тешик квадрати билан ўлчанади.

91- §. Қўз — оптик система

Тузилиши жиҳатидан олганда кўз (14.8-расм) маълум даражада фотоаппаратга ўхшайди. Сувга ўхшаган A суюқлик, L гавҳар ва шишиасимон Q жисмдан иборат синдирувчи мұхитлар тўплами объектив вазифасини ўтайди.

Узоқлиги турлича бўлгандарга қараашда кўзнинг мослашуви аккомодация деб аталади, бунга мускулнинг зўриқиши туфайли гавҳарнинг эгрилигини ўзгартириш орқали эришилади.

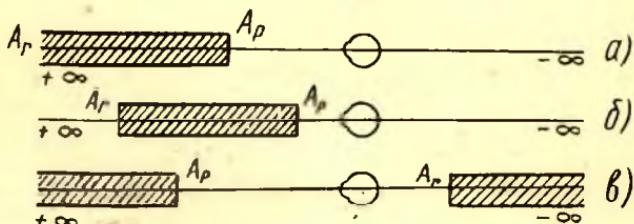


14.8-расм. Күзнинг схематик қирқими.

Күз аккомодацияланадиган масофалар чегаралари узоқ нүкта ва яқин нүкта деб аталади. Нормал күз зўриқмай кўрадиган узоқ нүкта чексизликда ётади, яқин нүкта эса ёшга қараб ҳар хил масофада ётади (йигирма ёшда 10 см масофадан тортиб қирқ ёшда 22 см га боради). Қариганда аккомодация чегаралари янада тораяди (қарилкдаги узоқдан кўрарлик). Кўпинча ёшлик чоғидаёқ аккомодация чегаралари нормал бўлмаган кишилар бўлади: яқиндан кўрар күз, бу күз учун узоқдаги нүкта чекли масофада ётади, баъзан бу масофа унча катта бўлмайди; узоқдан кўрар күз, бу күз учун яқиндаги нүкtagача

бўлган масофа ортиб кетган бўлади. Бу нуқсонлар сочувчи ёки йигувчи қўшимча линзалар (кўзойнак тақиши) воситасида тузатилиши мумкин.

14.9-расмдаги штрихлаб қўйилган жойлар күз ўз аккомодацияси чегараларида аниқ кўра оладиган соҳалар, яъни яқиндаги A_p , нүкта билан узоқдаги A_r , нүкта орасидаги соҳалар қандай жойлашганини кўрсатади. Нормал күз $A_p = 10-22$ см дан чексизликкача бўлган соҳада аккомодацияланада олади. Яқиндан кўрар кўзнинг аккомодацияланиш соҳаси яқинлашган ва узоқни кўриш чегараси чекланган. Узоқдан кўрар кўзнинг аккомодацияланиш соҳаси боши сурилган бўлиб, узоқдаги нүктаси *манғий масофада* ётади, яъни кўзнинг орқасида ётади. Бу эса узоқдан кўрар күз мавҳум нүкталарни кўра олишини, яъни параллел дасталарнигина эмас, балки йигиладиган дасталарни ҳам тўр пардага тушира оли-

14.9-расм. Нормал күз (a), яқиндан кўрар күз (b) ва узоқдан кўрар күз (b) аккомодациясининг яқиндаги (A_p) ва узоқдаги (A_r) нүкталари.

шини билдиради. Шундай қилиб, яқындан күрар күзниң оптик кучи нормал күзницидан ортиқ, узоқдан күрар күзниң оптик кучи эса нормал күзницидан кичик.

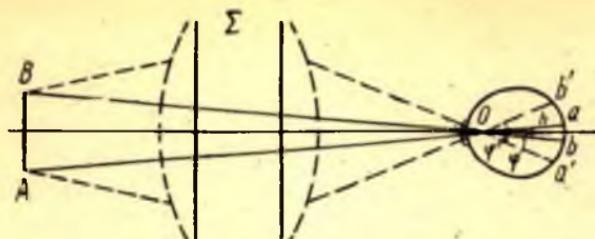
Күзниң і камалак пардаси (күз гавҳарининг мүгиз пардаси) апертура диафрагмаси хизматини ўтайди (қ. 14.8-расм). Камалак парда «күз рангини» күрсатади; камалак пардада катталиги ўзгаридиган тешик (күз қорачиғи) бўлади. Күзниң олдинги оптик қисмида (сувга ўхшаган суюқлик соҳасида) қорачиқнинг тасвири аслида кириш қорачиғи ҳисобланади; бу тасвир ҳақиқий қорачиқ билан деярли бир хил бўлади. Кўзда қорачиқ диаметрининг ўзгариши фотообъективда апертура диафрагмаси ўзгариши билан бир хил роль ўйнайди: қорачиқ диаметрининг ўзгариши кўзга ёруғлик тушишини ростлаб туради ва фокуслаш чуқурулигини ўзgartиради. Аппаратнинг фотопластинкасига кўзниң R тўр пардаси мос келади; тўр парданинг тузилиши ва ишлаши кейинроқ (қ. 193-§) баён этилади.

Кўпчилик соғ оптик масалаларда кўзниң синдирувчи системаси бир жинсли шаффофф моддадан ясалган эквиалент кўз билан алмаштирилиши мумкин; унинг Гульстранд берган параметрлари қўйидагича:

Синдириш кучи, диоптрия ҳисобида	58,48
Кўзниң узунлиги	22 мм
Синдирувчи сиртнинг эгрилик радиуси	5,7 мм
Муҳитнинг синдириш кўрсаткичи	1,33
Тўр парданинг эгрилик радиуси	9,7 мм

Кўздаги тасвир ҳаводан фарқ қиласидиган муҳит ичидаги ҳосил бўлгани учун, кўзниң олдинги ва кетинги фокус масофалари бир-бира га тенг эмас (17,1 ва 22,8 мм), бинобарин, кўзниң тугун нуқталари бош нуқталари билан устма-уст тушмайди. Бу нуқталарнинг ҳаммаси бир-бира га яқин бўлгани туфайли уларни кўзниң оптик марказига жойлашган деб ҳисобласа бўлади.

Соғлом кўзни умуман айланиш сиртларининг марказлаштирилган системаси деб ҳисоблаш мумкин. Анигини айтганда, бу унча камол топган система эмас, чунки кўзда сферик аберрация ҳам, оғма дасталарнинг астигматизми ҳам, анчагина хроматик аберрация ҳам бор. Бироқ кўзниң ўзига хос бир қатор хусусиятлари туфайли бу нуқсонларнинг ҳаммаси кам сезилади. Масалан, сферик аберрация унча сезиларли эмас, чунки сочилиш доғларида ёритилганлик нотекис тақсимланган, доғнинг кўриш туйғуси учун энг муҳим бўлган энг ёруғ қисми жуда кичикдир; сочилиш доирасининг ён қисмлари сезиларли бўлиб қоладиган кучли ёритишда қорачиқ диаметри кўп камайиб, ишни яхшилади. Оғма дасталарнинг астигматизми деярли сезилмайди, чунки тўр парданинг яхши сезиш қобилияти марказидан четларига томон тез пасайиб кетади; шунинг учун қайд қилинадиган ҳар бир нуқтанинг тасвири беихтиёр равишда кўз ўқига келтирилади; кўз ўқи тўр парданинг энг фойдали қисми-

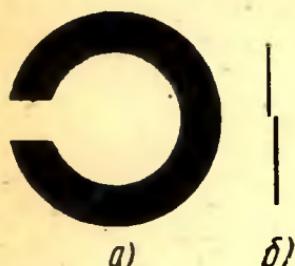


14.10- расм. Тасвирнинг кўринма бурчакли ўлчамига оптик система кўрсатадиган таъсир.

O — кўзининг оптик маркази; h — кўз чуқурлиги; AB — буюм; ab — буюминг қуролланмаган кўздаги тасвири; Φ — қуролланмаган кўзининг қараш бурчаги; $a'b'$ — буюминг Σ оптик система билан қуролланган кўздаги тасвири; Φ' — қуролланган кўзининг қараш бурчаги.

дан («марказий чуқурча», қ. 193-§) ўтади. Бу жуда кичик ишчи қисмининг кўриш майдони етарли эмаслиги ўрнини кўзнинг ҳарачатчанилиги тўла-тўкис босади. Хроматик аберрация деярли сезилмайди, чунки кўз спектрнинг жуда тор қисминигина яхши сезади.

Кўрсатиб ўтилган факторларнинг ҳаммаси қўшилганда нормал кўз буюмларнинг ташқи кўриниши тўғрисида жуда яхши фикр юритишга имкон беради. Бироқ айрим элементлардан иборат тўр парда тузилишининг характеристи туфайли, буюминг икки нуқтаси якин бўлиб, иккovi тўр парданинг битта элементида (колбачасида) тасвирланса, у ҳолда кўз бу икки нуқтани битта деб ҳис этади. Шундай қилиб, буюминг тасвири тўр парда тузилиши билан аниқланадиган чегара ичидаги ётадиган қисми нуқта (*физиологик нуқта*) деб ҳис этилади ва бу қисм ичидаги бошқа ҳеч нарсани таниб бўлмайди. Бундай қисмининг катталиги, албатта, буюмдан кўзгача бўлган масофага боғлиқ бўлиб, тасвирнинг ўлчами тегишлича бўлишини таъминлайдиган қараш бурчаги орқали аниқланиши мумкин (14.10-расм), чунки тасвирнинг диаметри $ab = \Phi h$, бу ерда Φ — қараш бурчаги, h — кўз чуқурлиги (O оптик марказ билан тўр парда орасидаги масофа) бўлиб, ўртacha кўз учун 15 мм га тенг. Буюминг майда тафсилотларигача ажратади олиш учун зарур бўлган минимал қараш бурчаги *физиологик лимит бурчак* деб аталади ва кўзойнак тақмаган кўз учун тахминан бир минутга тенг. Бироқ буюминг тафсилотини кўзойнак тақмасдан ажратади олиш бурчаги бундай қийматга эга бўлиши учун кузатилаётган буюм яхши ёритилган бўлиши керак.



14.11- расм. Кўз ўткирлигини синашда ишлатиладиган тест-объектлар.

a—Ландольт тўғараги; *b*—кўзининг ажратадиган олиш кучи юғори акалигини синашда ишлатиладиган буюм.

Одатда кўзининг ажратадиган олиш қобилияти 14.11-а расмда кўрсатилган шаклдаги тест—объект (Ландольт тўғараги) ёрдамида

синалади. Құзи синалаётган одам аниқ күраётган кесик күринадиган бурчак ажрата олиш бурчаги деб аталади. Күриш ўткирлигининг бирлиги қилиб ажрата олиш бурчаги 1' бўлган кўзниңг ўткирлиги олинади. Агар ажрата олинадиган энг кичик бурчак 2' бўлса, кўриш ўткирлиги $1/2$ га тенг бўлади ва ҳоказо. Нормал кўзниңг ажрата олиш бурчаги билан тест-объектнинг ёритилганлиги орасидаги муносабат қўйидаги жадвалда берилган. Бу жадвалдан буюм яхши ёритилган (100 лк дан ортиқ) бўлганда нормал кўзниңг кўриш ўткирлиги бирдан ортиқ эканлиги кўриниб турибди.

Жадвал

Нормал кўзниңг ажрата олиш бурчаги билан буюмнинг ёритилганлиги орасидаги муносабат

Фоннинг ёритилганлиги, лк	Ажрата олиш бурчаги, мин	Фоннинг ёритилганлиги, лк	Ажрата олиш бурчаги, мин
0,0001	50	0,5	2
0,0005	30	1	1,5
0,001	17	5	1,2
0,005	11	10	0,9
0,01	9	100	0,8
0,05	4	500	0,7
0,1	3	1000	0,7

Шундай қилиб, ёритилганлик кам бўлганда кўзниңг ажрата олиш қобилияти 1' дан анча ёмон бўлиб, 1° гача бориши мумкин.

Буюмни кўзга яқинлаштирганда биз буюмнинг физиологик лимит бурчак билан кесиладиган қисмини камайтирган бўламиш ва, бинобарин, буюмнинг майдада-майдада қисмларини ҳам фарқ қила оламиш. Бироқ буюмни кўзга яқинлаштириш аккомодацияланиш қобилияти билан чегаралангандир; нормал кўз учун энг қулай масофа 25 см (энг яхши кўриши масофаси). Ўзини зўриқтириш ҳисобига ёш одамнинг кўзи буюмни 10 см гача бўлган масофадан кўра олади. Яқиндан кўрар кўз бу масофадан яқинроқдаги нарсаларни ҳам кўради ва шунинг учун буюмнинг янада майдада қисмларини фарқ қила олади. Ўзоқдан кўрар кўз, жумладан қари одамларнинг кўзи майдада тавсилотини фарқ қилишга (масалан, китоб ўқишга) қийналади.

Буюмнинг майдада тафсилотини фарқ қилишни янада яхшилашга оптик асбоблар ёрдам беради; бу асбоблар билан кўз биргаликда буюмнинг тасвирини тўр пардада ҳосил қиласиди. Тўр пардада ҳосил бўлган бу тасвирнинг кўз қуролланган ва қуролланмаган ҳолдаги узунликлари нисбати оптик асбобнинг кўринма катталаштириши дейилади. 14.10-расмдан бу нисбат $tg\phi'/tg\phi$ га тенг эканлиги келиб чиқади, бу ерда ϕ' ва ϕ мос равишда буюмга асбоб орқали ва асбобсиз қаралганда буюм кўринган қарааш бурчаклари.

92- §. Күзга тутилаған оптик асбоблар

а. Лупа — фокус масофаси унча катта бўлмаган (тажминан 100-дан 10 мм гача) содда система (битта ёки бир неча линза) бўлиб, қаралаётган буюм билан кўз орасига тутилади. Буюмнинг катталаштирилган мавҳум тасвири энг яхши кўриш масофасида (нормал кўз учун 250 мм да) ёки чексизликда ҳосил бўлади, яъни кўз аккомодацияга зўриқмасдан кўради. Лупани қўлланишнинг иккала усулида ҳам лупа берадиган кўринма катталаштириш амалда бир хил бўлиб,

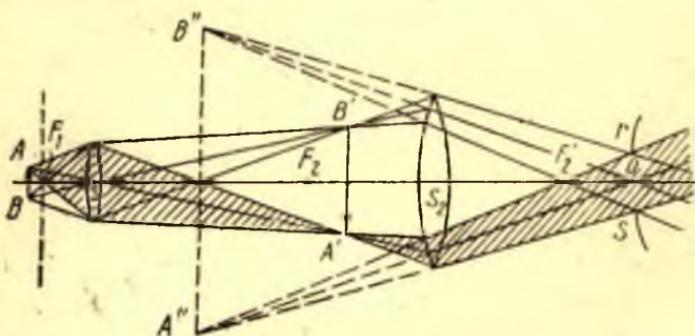
$$\mathcal{N} = \operatorname{tg} \varphi' \operatorname{tg} \varphi = D/f \quad (92.1)$$

(қ. 115-машқ), бу ерда D — энг яхши кўриш масофаси, f — лупанинг фокус масофаси. $D = 250$ мм бўлгани учун одатда қўлланилайдиган лупалар 2,5 дан тортиб 25 гача катталаштиради. Яқиндан кўрар кўз учун D кичик, бинобарин, бу ҳолда лупа буюмнинг майда тафсилотини ажратиб кўришда кўзга кам ёрдам беради.

б. Микроскоп. Микроскоп принцип жихатидан олганда бир биридан анча қочик турган объектив ва окулярдан иборат икки оптик системанинг комбинацияси; микроскоп буюмнинг тасвирини кўп катталаштириш керак бўлганда ишлатилади. Агар объектив ва окулярнинг фокус масофалари мос равишда f_1 ва f_2 бўлса, у ҳолда бутун системанинг фокус масофаси $f = f_1 f_2 / \Delta$ бўлади, бу ерда Δ — иккала система фокулари орасидаги масофа (қ. 107-машқ). Микроскопнинг

$$\mathcal{N} = D/f = D \Delta / f_1 f_2 \quad (92.2)$$

катталаштиришини анча катта миқдорга етказиш мумкин. Масалан, $f_1 = 2$ м; $f_2 = 15$ м, $\Delta = 160$ м йўлигда $f = 0,19$ мм ва $\mathcal{N} =$



14.12- расм. Нурагиңг микроскопдаги йўлининг схематик тасвири.

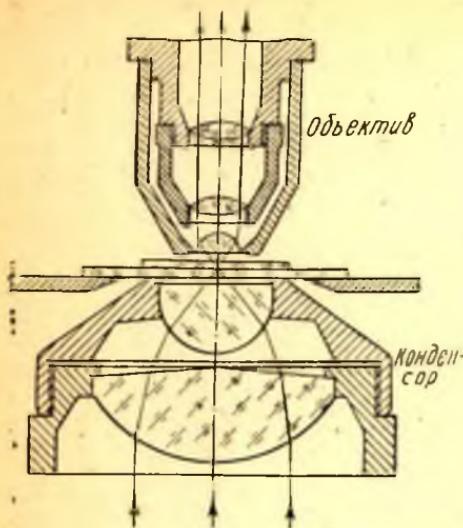
S_1 — объектив; S_2 — окуляр; AB — буюм, $A'B'$ — объектив ҳосил қиладиган ҳарқиқий тасвир; $A''B''$ — окулярдан қаранганди кўринадиган мавҳум тасвир.

= 1330 бўлади. Шуниси борки, микроскопнинг фойдали катталаштиришига дийфракцион ҳодисалар чегара қўяди (қ. XV боб), шунинг учун ҳозиргина кўрсатилган ҳисоб тахминий аҳамиятга эга.

(Микроскопнинг оптик системаси схемаси 14.12-расмда кўрсатилган. S_1 объективнинг F_1 бош фокуси яқинига кичик AB буюм қўйилади; объектив AB буюмнинг катталаштирилган ҳақиқий $A'B'$ тасвирини ҳосил қиласди, бу тасвир S_2 окуляр орқали шундай қаралади, катталаштирилган мавҳум $A''B''$ тасвир кўздан энг яхши кўриш масофасида ёки чексизликда ҳосил бўлсин (кўз зўриқмасдан кўради). Кузатишнинг иккала усули бир хилда ярайверади.)

Буюмдан келаётган ёруғлик объективга энлик дасталар тарзида тушади, бу ҳол катта ёруғлик оқимларидан фойдаланиш учун ва микроскопнинг ажратса олиш қобилиятини яхшилаш учун муҳимдир (қ. XV боб). Одатда микроскопда ёруғлик чиқармайдиган буюмлар кўрилгани учун, энлик ёруғлик дасталари ҳосил қилиш мақсадида маҳсус ёритувчи қурилма (конденсор) бўлиши муҳимдир. Микроскопнинг энлик дасталар тушадиган объективи фокус яқиндаги нуқта учун аплантизм шартига бўйсуниши керак; объективлар юқори даражада ахроматизацияланган бўлиши керак (ахроматлар ва апоахроматлар). Яхши объектив кўп (баъзан 10 дан ортиқ) линзалардан иборат бўлади.

14.13-расмда микроскоп конденсори ва соддагина объективининг кесими кўрсатилган. Препаратдан (буюмдан) чиққан ёруғлик ёпгич ойнадан ўтиб, объективга боради. Тўла ички қайтиш ҳодисаси туфайли, объективга шиша ичиди апертураси 42° га яқин бўлган конус ҳосил қилувчи нурларгина етиб боради. Агар қуруқ объективлар ўрнига иммерсион объективлар, яъни ёпгич ойна билан объектив орасидаги жойга суюқлик (сув ёки мой) қуйилган объективлар ишлатилса, бу бурчакни ҳам, ёруғлик оқимини ҳам орттириш мумкин. Қуруқ объективли системаларда ёпгич ойнанинг борлиги яна бошқа жиҳатдан ҳам муҳимдир, чунки шишанинг қалинлиги сферик аберрация катталигига таъсир қиласди. Шунинг учун объективлар ҳисоб қилинадиган ҳамма ҳолларда ёпгич ойнанинг қалинлиги 0,17 мм (0,15—0,20 мм) деб фараз қилинади. Ҳозирги вақтда ҳамма кучли қуруқ объективларда коррекцион гардии ишлатилади. Бу гардиш объективнинг юқориги ва пастки линзалари орасидаги масофани бир оз ўзгаришиб, қалинлиги муносиб бўлмаган ёпгич ойна ишлатилганда юз берадиган сферик аберрацияни йўқотишга имкон беради. Ёпгич ойна, иммерсион суюқлик ва объективнинг фронтал линзасининг синдириш кўрсаткичлари бир хил бўлган гомоен иммерсия ҳолида ёпгич ойнанинг қалинлиги ҳеч қандай аҳамиятга эга эмас, чунки уни ёпгич ойна билан объектив орасидаги иммерсион қатламнинг қалинлигини ўзгаришиб билан компенсациялаш мумкин. Иммерсион системалар микроскопнинг ажратса олиш қобилиятини (қ. 97-§) орттириш учун ҳам муҳим аҳамиятга эга.



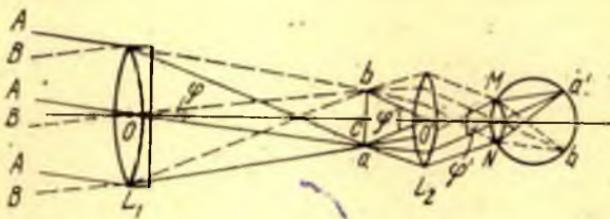
14.13-расм. Конденсор қирқими ва микроскопнинг соддагина объективининг қирқими.

Окулярга ингичка ёруғлик дасталари туширилади, лекин бунда оғма дасталар билан ҳам иш кўришга тўғри келади. Шуннинг учун окулярда астигматизм, майдоннинг эгринаниши ва хроматик аберрациялар каби нуқсонларни (қ. 86-§) тузатишга ҳаракат қилинади. Микроскопнинг объективи ва окуляри алмаштириладиган қилиб ишланади; олдимизга қўйилган масалага қараб объектив ва окулярнинг турли хил комбинацияларини ишлатиш мумкин. Яхши аппаратларнинг муҳим қисми массив штатив ва суримла қисмларни суришга хизмат қиладиган ~~пукта~~ мосламаларди.

~~в. Кўриш тубалари. Кўриш тубалари (телескоплар)~~ олисдаги буюмнинг қисмларини фарқ қилишда кўзга ёрдам

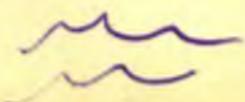
беради. Кўриш тубалари ҳам L_1 объектив ва L_2 окулярдан иборат бўлади (14.14-расм). Олисдаги буюмнинг объектив ҳосил қиладиган ҳақиқий (кичрайган ва тўнкарилган) тасвири окулярдан лупага қаралгани каби қаралади. Буюмдан объективгача бўлган масофа қандай бўлишига қараб тасвири объективнинг кетинги фокал текислигига ёки ундан бир оз кейинда ҳосил бўлади. Шу муносабат билан окулярни бирмунча сурислаш (фокуслаш) керак.

14.14-расмдаги ϕ бурчак — узоқдаги буюм кўринадиган бурчак; ϕ' — тасвири кўринадиган бурчак. Ҳақиқатан ҳам, кўзга параллел



14.14-расм. Нурларнинг кўриш тубасидаги йўлининг схематик тасвири.

Яхлит чизик — олисдаги буюмнинг юқориги четидан (A нуқта) келадиган нурлар; пунктир чизик — олисдаги буюмнинг пастки четидан (B нуқта) келадиган нурлар; $Oc = f_1$ — объективнинг (L_1 , инг) фокус масофаси; $cO' = f_2$ — окулярнинг (L_2 , инг) фокус масофаси; MN — чексизликка аккомодацияланган кўзининг қорачири.



дасталар тушади, тасвирнинг четларидан келаётган дасталарнинг ўқлари $\phi' = bO'a$ бурчак ҳосил қиласди, чунки a ва b нуқталар окулярнинг фокал текислигига ётади.

14.14-расмдан кўринишича, системанинг катталаштириши

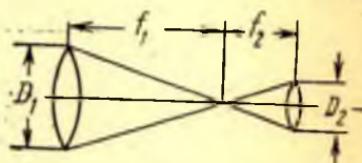
$$\mathcal{N} = \tan^{1/2} \Phi' / \tan^{1/2} \Phi = f_1/f_2, \quad (92.3)$$

яъни объектив ва окулярнинг фокус масофалари нисбатига тенг.

Нормал кўз зўрикмаган ҳолатидаги параллел нурларни сезади (чексиз узоқдаги нуқтани визирлайди); шунинг учун окулярнинг олдинги фокал текислиги буюмнинг тасвири устига тушиши керак. Буюм чексиз узоқда бўлган хусусий ҳолда (14.15-расм) объективнинг кетинги фокуси окулярнинг олдинги фокуси устига туширилади (телескопик система). Расмдан кўринишича, телескопик системанинг катталаштиришини объективга кирадиган ва окулярдан чиқадиган дасталар кесими диаметрларининг нисбати сифатида, яъни системанинг кириш ва чиқиш қорачиқлари диаметрларининг D_1/D_2 нисбати сифатида ифодалаш мумкин (к. 110-машқ).

Объектив ҳосил қиласдиган тасвир тўнкарилган бўлади. Баъзи ҳолларда окуляр тасвирни тўнкарилганича қолдиради (астрономик трубалар), бошқа ҳолларда эса бир марта ағдариб, натижада тўғри тасвир беради. Ёрда ўтказиладиган кузатишларда муҳим аҳамиятга эга бўладиган тўғри тасвир турли усуллар (окуляр-тузулиши, қўшимча равишда ағдарувчи призмалар — призматик дурбинлар) билан ҳосил қилинади. Ҳар бир реал кўриш трубаси учун апертура диафрагмаси (кириш ва чиқиш қорачиқлари) ва кўриш майдонининг диафрагмасини аниқловчи диафрагма ва гардишлар жойлашишини танлаш муҳимdir.

Ҳар қандай турдаги кўриш трубалари аввало кўзга ёрдам бериш учун мўлжаллангани сабабли, уларнинг чиқиш қорачиги кўз қорачигининг ўлчамларидан ортиқ бўлмаслиги керак. Акс ҳолда кўриш трубасидан чиқаётган ёруғлик оқимининг бир қиёми камалак пардада тутилиб қолади ва тасвир исашда иштирок этмайди. Бу, эса объективнинг ташқи зоналари ишда қатнашмай қолишини билдиради, бунда ишловчи апертура диафрагмаси кузатувчи кўзининг қорачиги бўлади. Шундай қилиб, объективнинг бутун сиртидан тўғри фойдаланиш учун олинадиган окулярни ва демак, трубанинг катталаштиришини чиқиш қорачиги керакли ўлчамда бўладиган қилиб мослаштириш лозим. Кечаси кўз қорачигининг кенглиги 6—8 мм дан ортмайди; кундузги яхши ёритилишда кўз қорачиги 2—3 мм бўлади.



14.15-расм. Нурларнинг телескопик системадаги йўли.

$$\mathcal{N} = \Phi/\Phi' = l_1/l_2 = D_1/D_2.$$

Системанинг катталаштириши $\mathcal{N} = D_1/D_2$ бўлгани сабабли трубанинг диаметридан тўлиқ фойдаланиш учун маъқул бўладиган минимал катталаштириш трубанинг вазифасига (кундузги ёки тунги кузатишларда ишлатилишига) ва объективнинг ўлчамларига қараб аниқланади. Масалан, $D = 50$ мм объективли труба учун тунги кузатишларда катталаштириш 7—8 мартадан кам бўлмаслиги ($\mathcal{N} = 50/7$). кундузги кузатишларда 20 мартадан кам бўлмаслиги ($\mathcal{N} = 50/2,5$) керак. Катта телескопда ($D = 500$ мм) минимал катталаштириш 75 (юлдузларни кузатиш) билан 200 (Қўёшни кузатиш) орасида ётиши керак. Ҳаддан ташқари катталаштириш ҳам заарлидир, чунки асбобнинг чиқиши қорачиги кўз қорачигидан кичик бўлганда тўр пардадаги тасвирнинг ёритилганлиги кескин равишда камайиб кетади. Буюмнинг қисмларини фарқ қилиш яхшиланмайди, чунки тўр пардадаги тасвир ўлчамларининг ортиши билан буюмнинг ҳар бир нуқтасининг тасвиридаги дифракцион тақсимотнинг кенглиги ҳам ортади (96-§ га солишитиринг).

Чиқиши қорачиги диаметрининг энг кичик қийматини 1 мм чамасида бўлади деб олиш мумкин. Шунга мувофиқ равишида, объективи 50 мм бўлган трубанинг фойдали максимал катталаштириши 50 га яқин, яrim метр объективли трубанинг фойдали максимал катталаштириши 500 га яқин бўлади. Шундай қилиб, труба объективи диаметрининг ҳар бир қиймати учун окулярларни мослаб танлаш йўли билан амалга ошириладиган рационал катталаштиришларнинг чекланган диапазонини кўрсатиш мумкин.

Кўриш трубалари жуда кенг қўлланилади; уларнинг турли типдаги дурбинлардан тортиб астрономик телескопларгача бўлган хилма-хил варианatlари бор. Бу асбобларнинг объективларини тўғрилашда асосий эътибор сферик ва хроматик аберрацияларни тузатишга, синуслар шартини қаноатлантиришга қаратилади; бунга икки линзали системалар қўлланишиб эришилади (қ. 82-§). Кўпинча замонавий трубаларга горизонтнинг катта-катта қисмларини аниқ кўришга имкон берадиган мураккаб объективлар кўйилади. Трубалар окулярларининг караш бурчаклари анча катта (40 дан 70° гача) бўлиши керак, демак, бу окулярларда қия дасталар астигматизми, майдоннинг эгринаниши ва хроматизм каби нуқсонларни йўқотиш керак. Шунинг учун окулярлар ҳамиша мураккаб қилиб, ҳеч бўлмагандан икки линзадан тузилган қилиб тайёрланади.

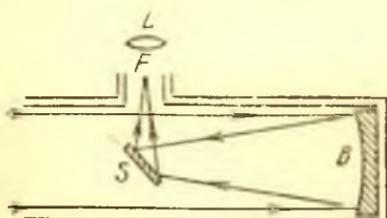
Астрономик кузатишларда ишлатишга мўлжалланган кўриш трубаларига (телескопларга) энг юксак талаблар қўйилади. Чиқиши қорачигининг ўлчами йўл қўйиладиган қийматда бўлганда ва, бинобарин, буюмнинг қисмлари яхши фарқ қилинадиган бўлганда мумкин қадар кўпроқ катталаштириш учун объективларининг диаметри имкон борича катта бўлган телескоплар ишлатиш зарур эканлигини кўрамиз (96-§ га солишитиринг). Жуда заиф юлдузларни кузатиш масаласи муносабати билан ҳам ўшандай талаб юза-

га келади (к. 95-§). Ҳозирги вақтда *рефлекторлар*, яъни қайтаргичли объектив ўрнатилган телескоплар энг кучли трубалар ҳисобланади. Қайтаргичли биринчи телескопни Ньютон қурган (1672); Ньютон линзали объективларда албатта хроматик аберрация бўлади, деган фаразга асосланиб, кўзгу ишлатган. Маълумки, Ньютоннинг бу хulosаси хато эди (к. 86-§), аслида ахроматик объективлар ясаш мумкин. Ҳозирги вақтда биринчи даражали *рефракторлар* бор; бироқ катта линзали объектив ясаш учун яроқли бўлган бир жинсли шиша диск тайёрлашдан кўра катта диаметрли кўзгу ясаш техник жиҳатдан осон. Шунинг учун гарчи қайтарувчи сиртлар тайёрлаш аниқлигига қўйиладиган талаблар синдирувчи сиртлар тайёрлашдаги талаблардан тўрт марта юқори бўлса-да, катта кўзгули объективлар ясаш анча осон иш бўлиб чиқди. Масалан, ҳозирги вақтда кўзгусининг диаметри 5 м га яқин бўлган рефлектор бор (Маунт-Паломар обсерваторияси) ва диаметри 6 м бўлган рефлектор (СССР) якинда ишга тушади, ваҳоланки мавжуд рефракторлардан энг каттасининг объективи диаметри атиги 1 м га боради.

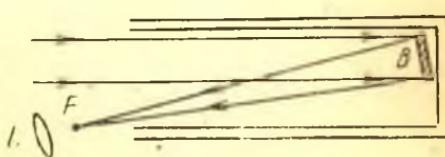
Рефрактор схемаси принцип жиҳатдан олганда худди 14.14-расмдаги билан бир хил.

Энг оддий рефлекторнинг Ньютон таклиф этган кўринишдаги схемаси 14.16-расмда тасвирланган. *B* — қайтарувчи кўзгу. Оғдирувчи ясси *S* кўзгу окулярни ва кузатувчининг калласини асосий ёруғлик дастасидан четроқда тутишга ва ортиқча диафрагмалаб қўймасликка хизмат қилади. Кузатувчининг труба ичига бутунлай кириб туриши замонавий улкан рефлекторлар учун қиёсан унча катта бўлмаган ва йўл қўйилиши мумкин бўлган экранланишга олиб келган бўлар эди. Бироқ ёруғлик нурларининг асосий юриш йўллари соҳасида кузатувчининг танасидан чиқадиган иссиқлик оқимлари тасвирнинг сифатини жуда пасайтириб юборади. Шунинг учун оғдирувчи кўзгу олиб ташланган эмас.

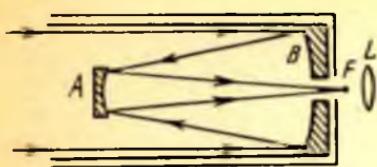
Ломоносов ихтиро этган ва кейинчалик Гершель ҳам курган қайтаргичли телескоп (рефлектор) схемаси 14.17-расмда кўрсатилган. Бу схеманинг ўзига хос хусусияти унда ёрдамчи *S* кўзгунинг йўқлиги (буниси жуда муҳим эди, чунки ўша замонларда кишилар яхши кўзгу қилишни билишмаганлар) ва қайтарувчи *B* кўзгунинг кия ўрнатилганлигидир; бу ҳол ёруғлик нурининг асосий юриш



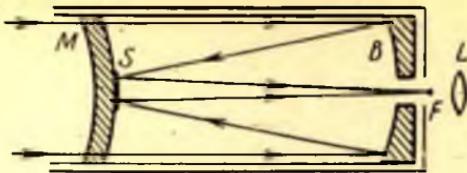
14.16-расм. Ньютон рефлекторининг схемаси.



14.17-расм. Ломоносов—Гершель рефлекторининг схемаси.



14.18-расм. Кассегрен рефлекторининг схемаси.



14.19-расм. Д. Д. Максутовнинг менискли телескопларидан бирининг схемаси.

Йўлларида экранловчи тўсиқларни йўқотишга имкон беради. Ўққа қия бўлган дасталар билан ишлаш зарурати бу рефлекторларда тасвирлар сифатини ёмонлаштиради.

Гарчи рефлекторларда хроматик аберрация бўлмаса-да, кўзгулар сферик шаклда бўлганда сферик аберрация анча кучли халақит беради. Шунинг учун яхши рефлекторларда асферик кўзгулар, масалан, ясалиши техник жиҳатдан анча қийинроқ бўлган айланиш параболоиди шаклидаги кўзгулар ишлатишга тўғри келади. Одатда 14.18-расмда кўрсатилганга (Кассегрен системаси) ўхшаган икки асферик кўзгудан (бош кўзгу ва иккиламчи кўзгудан) тузилган мураккаб системалар қўлланилади. Бундай рефлекторлар ҳар бир кўзгудан ҳосил бўладиган аберрацияларнинг ўзаро компенсацияланиши ҳисобига янада такомилланиши мумкин.

Шундай қилиб, эллиптик ва гиперболик кўзгулар ишлатиб шундай системалар яратиш мумкинки, буларда сферик аберрациягина эмас, балки кома ҳам тузатилган бўлади. Айтидан, энг такомиллашган гигант телескоплар мана шу тариқа яратилиши мумкин бўлади.

Оптик жиҳатдан ажойиб бўлган ва қиёсан арzonга тушадиган системалар яратиш соҳасида эришилган ютуқлар шундан иборатки, оптикада кўзгу ва линзалар аралаш ишлатилган системалар яратилди, буларда заарарли бир қатор аберрациялар жуда тўлиқ йўқотилган. Бу турдаги энг такомиллашган система Д. Д. Максутовнинг менискли системалари бўлиб (14.19-расм), уларда қайтарувчи сферик *B* кўзгу сферик сиртли *M* мениск билан бирга ишлатилади (қ. 77-§). Тегишли қилиб ҳисобланган менискни унинг аберрациялари кўзгунинг аберрацияларини компенсациялайдиган қилиб олиб, бош аберрациялари ўшандай нисбий тешикли линзали системанинг мос аберрацияларидан кўп марта кам бўлган системалар яратиш мумкин. Масалан, Д. Д. Максутов берган маълумотга кўра, нисбий тешиги 1 : 5 бўлган менискли системада (линзали эквивалент объективникига қараганда) сферик аберрация 11 марта, кома 11 марта, сферахроматик аберрация 124 марта, иккиламчи спектр 640 марта ва катталаштириш хроматизми 3,8 марта кам. Фоят зўр бўлган бу афзалликлар билан бирга ҳисоб қилиш ва ясаш (сферик

сиртлар ясаш!) осонлиги менискли системаларни оптика техникасининг ажойиб ютуғи даражасига күтаради. Мана шу принцип асосида ниҳоятда камол топган ҳар қандай түр рефлектор қуриш мүмкін. Масалан, 14.19-расм Максутов принципи билан Кассегрен типидә телескоп ясашни күрсатади. Ҳозирги вақтда айло даражали астрономик асбоблар ҳам, турмушда ишлатиладиган оддийгина асбоблар ҳам (күзойнак дурбин, фотообъектив ва бошқалар) ўша принципда ясалади.

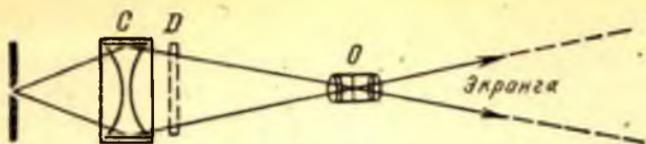
93- §. Проекцияловчи қурилмалар

Олдинги параграфда күриб ўтилган оптик асбоблар күзга ёрдам беришга мүлжалланган бўлиши билан бирга буюмнинг мавҳум тасвирини ҳосил қиласди; бу тасвирни окулярдан қараб турган фақат битта кузатувчигина кўради (субъектив кузатиш). Асбобларнинг бошқа бир тури ҳақиқий тасвир ҳосил қиласди, бу тасвир экранга туширилиши ва шунинг учун уни бир вақтда кўп одам кўриши мүмкин (объектив кузатиш). Бу асбоблар проекцияловчи асбоблар деб аталади; улар (проекцион фонарь, киноаппарат) кейинги вақтларда айниқса кўп тарқалди.

Проекцияловчи системанинг вазифаси ёруғлик чиқараётган ёки ёритилаётган буюмнинг катталаштирилган ҳақиқий тасвирини ҳосил қилишdir. Бунинг учун буюм проекцион объективнинг бош фокал текислиги яқинига қўйилади; тасвир аниқ бўлиши учун объектив сурила оладиган қилиб ишланган. Ўлчамлари пресекцион объективнинг ўлчамларидан катта бўлган диапозитив ёки чизмаларни проекциялаш кўпроқ тарқалган. Проекцион объективнинг сферик ва хроматик аберрациялари, астигматизм ва кўриш майдонининг эгриланиши каби нуқсонлари тузатилган бўлиши керак. Яхши проекцион объектив ўзининг сифатлари жиҳатидан фотообъективга яқин бўлади.

Тасвирни кўп катталаштиришда буюмдан келаётган ёруғлик оқимидан яхши фойдаланиш муҳим масала ҳисобланади, чунки бу оқим катталашган тасвирнинг катта сиртига тақсимланиши керак. Буюмнинг ўлчамлари каттароқ бўлгани учун буюмдан келаётган бутун ёруғликни қиёсан кичик проекцион объективга туширишга имкон берадиган маҳсус ёритиш қурилмаси зарур. Бу мақсадда қисқа фокусли каттагина C конденсордан фойдаланилади; 14.20-расмда кўрсатилган конденсор шундай турибдики, ундан чиқкан ёруғлик проекцион O объективнинг кириш қорачигига тўпланади. Йиқинчи томондан, объектив билан D буюм орасидаги масофа тасвирнинг аниқ бўлишига мос келиши лозимлиги туфайли конденсор билан объектив бир-бирига мосланган бўлиши керак.

Ёритиш кучи катта бўлган замонавий объективлар ношаффоф буюмларни ҳам қулай проекциялаш имконини яратди (эпипроекция). Бу ҳолда буюм (чиzman) лампа ва кўзгулар воситасида ён



14.20- расм. Нурларнинг проекцияловчи қурилмадаги йўлининг схематик тасвири.

С конденсор ёруғлик манбаси и О объективининг кириш қорачигига проекциялади. О объектив D диапозитивни узоқдаги экранга проекциялади.

томундан кучли равишда ёритилади ва ёритиш кучи катта бўлган объектив ёритилган буюмни экранга проекциялади. Кўп асбобларда шаффофф (дна) ва ношаффофф (эпи) буюмларни проекцияладиган қурилма бирга ишлатилади. Бундай асбоблар эпидиаскоблар деб аталади.

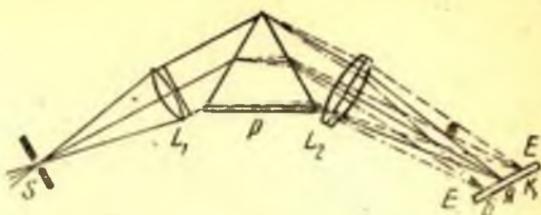
Микроскопик буюмларни проекциялашда окуляри ўрнига маҳсус проекцион қурилма ўрнатилган микроскоп қўйланилади; тегишилича сурibi қўйилган одатдаги окуляр ишлатилганда ҳам, ҳатто окулярсиз ҳам экранда ҳақиқий тасвир ҳосил қилиш мумкин.

Микроскопда жуда катталаштириб проекциялашдаги асосий қийинчиллик тасвир ёритилганлигининг заифлигидadir. Ёритиш қурилмалари кўп такомиллаштирилганига қарамай, катта аудиторияларда микропроекциялаш шу чоққача яхши натижа бермади.

94- §. Спектрал аппаратлар

Оптик асбоблар орасида спектрал аппаратлар анча муҳим ўрин өгаллайди; бу аппаратлар ёруғлик чиқараётган буюмнинг тасвирини ҳосил қилишга эмас, балки буюмдан келаётган ёруғликнинг спектрал таркибини текширишга мўлжалланган. Спектрал аппаратнинг муҳим қисми ёруғликни тўлқин узунликларига қараб ажратадиган қурилмадир. Бундай вазифани дисперсияси анча катта бўлган материалдан ясалган призма, дифракцион панжара ва интерференцион асбоб бажаради. Дифракцион панжара ва интерференцион асбоблар монокроматик ёруғликка анча яқин бўлган ёруғликни батафсил анализ қилиш учун хизмат қиласи, чунки бу асбобларнинг дисперсион соҳаси жуда чегаралангандир. Шунинг учун улар кўпинча призматик ёки дифракцион спектрал аппаратлар билан бирга қўшиб ишланган булади, бу аппаратлар энг кўп тарқалган.

Призмали спектрографнинг схематик тузилиши 14.21-расмда кўрсатилган. Агар спектрал аппарат ёруғлик чиқарувчи жуда энсиз буюмнинг спектрал ранглари тасвирини бера олса, тоза спектр олиш мумкин, чунки тўлқин узунлиги жиҳатидан яқин бўлган тас-



14.21- пасм. Нурларнинг спектрографдаги йўлиниң схематик тасвири.

S—тирқиши; *L₁*—коллиматор объективи; *P*—призма; *L₂*—камера объективи; *EE*—фотопластинка.

вирлар бир-бирининг устига тушмайди. Шунинг учун асбобнинг муҳим қисми икки пичоқдан иборат бўлган *S* тирқиши ҳисобланади; пичоқларни винт ёрдамида бир-бирига яқинлаштириш ёки бир-биридан узоқлаштириш мумкин. Тирқишининг ишчи кенглиги миллиметрнинг мингдан бир улушларидан тортиб ўндан бир улушларигача боради; махсус мақсадларда бундан ҳам кенгроқ тирқишлар ишлатилади.

Объектив ва призмалар системаси тирқишининг аниқ тасвирини фотографик пластинка турган *EE* текисликка туширади. Тирқишидан ўтган ёруғлик призма орқали ўтиши керак бўлгани сабабли астигматизмни ўйқотиши учун призмага тушаётган нурлар дастаси параллел дастага айлантирилади (қ. 84-§). Бу мақсадга олдинги труба (коллиматор) хизмат қиласи, труба ичida *S* тирқиши *L₁* линзанинг фокал текислигига қўйилади. Тирқишининг ўлчамлари жуда кичик (эни миллиметрнинг юздан бир улушларидан бир нечтаси ва баландлиги 3—4 мм) бўлгани ва ўзи *L₁* объектив ўқида жойлашгани учун объективнинг асосан сферик ва хроматик аберрациялари тузатилган бўлиши керак; шундай қилинганда турли тўлқин узунликлари учун дасталар параллел бўлади. Шунинг учун одатда коллиматорнинг объективи ёпиштирилган ахроматик линза тарзида ишланади.

Призмадан чиқадиган параллел дасталарда тўлқин узунликлари турлича бўлган нурлар турли йўналишга эга бўлади; бу йўналишлар призмаларнинг материалига ва сонига қараб бир неча градусга тенг бурчаклар ҳосил қиласи. Бироқ дисперсия катта бўлганда ҳам йўналишлар фарқи бир неча градусдан ортмайди. Шунинг учун камера объективининг кўриш майдони унча катта бўлмайди; ўшанинг эвазига замонавий аппаратларда кўпинча нисбий тешиги* катта бўлган объективлар талаб қилинади. Бу объективларнинг сферик аберрацияси ва комаси тузатилган бўлиши лозим. Хроматик аберрацияни тузатиш шарт эмас, чунки тўлқин узунлиги турлича бўлган нурлар пластинканинг турли нуқталарида тасвир беради. Шу сабабли турли тўлқин узунликлари учун пластинканни тегиши-

* Диаметри 15 см чамасида бўлган объективининг нисбий тешиги 1:0,7 бўлган спектрографлар бор.

лича оғдириш орқали тасвир аниқ бўладиган қилинади. Бироқ системани шундай ҳисоб қилиш керакки, бунда ҳосил бўладиган спектр бир текисликда ётадиган бўлсин. Акс ҳолда фотопластинкани тегишлича эгиш керак, пластинкани махсус шаклда ишланган кассета эгади.

Объективларнинг ўлчамлари призмаларнинг ўлчамларига мувафиқ равишда шундай танланадики, бунда турли тўлқин узунлигига мос келган турли йўналишдаги дасталар диафрагмаланиб қолмасин. Призманинг ўлчамлари катта бўлганда асбобга тушадиган ёруғлик миқдоригина (аппаратнинг ёритиш кучи) эмас, асбобнинг ажратса олиш қобилияти, яъни узунлиги бир-бирига яқин бўлган тўлқинларни фарқ қилиш имконияти ортади (қ. 100-§).

Коллиматорнинг оптик ўқида ётган тирқиши марказидан чиқаётган параллел дастанинг тушиш текислиги призманинг бош кесими-дир; тирқишининг бошқа нуқталаридан чиқаётган дасталар бош кесимга бурчак ҳосил қилиб тушади ва тирқишининг тегишли нуқтаси марказдан қанча узоқда ётгаи бўлса, бу дасталар шунча кучлироқ синади. Шунинг учун тўғри чизиқ шаклидаги тирқиши ёй тарзида тасвирланиб, бу ёйнинг қавариқ томони спектрнинг қизил четига қараб туради. Тирқиши қанча юқори ва коллиматор объективининг фокуси қанча қисқа бўлса, спектрал чизиқларнинг бу эгрининг шунчалик катта бўлади.

Қўринадиган ёруғлик билан ишлешга мўлжалланган асбоблардаги призма (ва линзалар) дисперсияси катта бўлган шишадан (флинтдан) ясалади, ультрабионафша нурлар билан ишлашга мўлжалланган асбобларда призма (ва линзалар) кварц ёки сильвиндан ($\lambda > 200$ нм учун) ва флюоритдан ($\lambda < 200$ нм учун) ясалади. Инфракизил спектрографлар оптикаси тош туз ёки сильвиндан, шунингдек кварц, флюорит ва бошқа маминаллардан ясалади.

Тўлқин узунлиги турлича бўлган нурлар йўналиши орасидаги бурчак ($\Delta\phi/\Delta\lambda$ бурчакли дисперсия) призмалар сонига, уларнинг материалига ва синдирувчи бурчакларининг катталигига боғлиқ. Призмалардан баъзилари 86-§ да тавсифлаб берилган. Призмадаги дисперсия призманинг параллел нурлар дастасида тутган вазиятига ҳам боғлиқ. Нурларнинг тушиш бурчаги минимал оғишга (қ. 86-§) мос келадиган бурчакдан кичик бўлиб қолганда дисперсия кўп ортиб кетади. Бироқ бундай вазиятда чиқаётган дастанинг эни тушаётган дастанинг эnidан анча кичик бўлиб қолиб, призма тасвирни катталашибувчи телескопик система каби ишлайди (қ. 111-машқ). Бу аҳвол спектрал аппаратнинг ёритиш кучига ёмон таъсир кўрсатади. Призмалар бундай ўрнатилганда бурчакли дисперсия анча ортиқ бўлгани туфайли янада қисқа фокусли объективлар ва, бинобарин, ёритиш кучи янада бўлган объективлар ишлатиш мумкин. Шунинг учун гарчи кўпчилик спектрографларда призма минимал оғишга мос қилиб ўрнатилса-да, бундай системалар баъзан қўлланилади (В. М. Чулановский). Турли тўлқин узунлигига мос

келган чизиқлар (пластинкадаги чизиқлар) орасидаги масофа ($\Delta I / \Delta \lambda$ чизиқли дисперсия) камера объективининг f' фокус масофа-сига боғлиқ:

$$\frac{\Delta I}{\Delta \lambda} = \frac{\Delta \Phi}{\Delta \lambda} f'. \quad (94.1)$$

Тирқишининг фотопластинкадаги тасвирининг катталиги коллиматор ва камера объективларининг f ва f' фокус масофаларига боғлиқ. Тирқишининг эни b ва баландлиги h , унинг тасвирининг эни b' ва баландлиги h' бўлсин. Призмалар минимал оғдириш вазиятида ўрнатилганда

$$b' = bf'/f \text{ ва } h' = hf'/f$$

эканлигини кўриш осон. Минимал оғдириш вазиятига қўйилганда ва ёруғлик монокроматик бўлганда тирқиши S юзининг унинг тасвирининг S' юзига нисбати қўйидагига тенг бўлади:

$$S/S' = f^2/f'^2. \quad (94.2)$$

Бу нисбат спектрографнинг ёритиш кучини ҳисоб қилишда аҳамиятга эга бўлади; f'^2 қанча катта бўлса, спектрографнинг ёритиш кучи шунча кичик бўлади (қ. 135-машқ).

Шундай қилиб, камера объективининг фокус масофаси (f') ортиши спектрографнинг ёритиш кучини камайтириб, чизиқли дисперсиясини орттиради. Чизиқли дисперсиясининг ортиши жуда фойдали бўлиши мумкин, чунки фотоэмulsionиялар донадор структуралари бўлгани туфайли икки чизиқ тасвирининг фотопластинкада яқин жойлашиши уларни фарқ қилишни қийинлаштиради.

Спектрал асбобни ёруғликдан яхши фойдаланадиган қилиш учун кўпинча тирқиши билан ёруғлик манбай орасига ёрдамчи линза (конденсор) қўйилади, бу ҳолда коллиматорнинг объективи ёруғлик билан тўлдирилади. Конденсорнинг ундан чиқадиган даста апертураси коллиматор апертурасидан ортиқ бўладиган ўлчамини орттириш ёруғлик оқимидан фойдаланиш нуқтай назаридан бефойдадир, бироқ коллиматорни бир оз ортиқча тўлдириб ёритишнинг анча афзаллиги бор, чунки бу ҳол назарий жиҳатдан осон анализ қилинадиган ёритиш шароитларини яратишга имкон беради (ёритишнинг когерентлик даражаси камайиши, қ. 22-§). Тирқищдан тегишли масофада жойлашган ёруғлик манбайнинг чизиқли ўлчамлари катта бўлганда коллиматор конденсор ёрдамисиз соғ геометрик жиҳатдан ёруғлик билан тўлдирилади. Бироқ ёруғлик манбайнинг ўлчамлари кичик бўлганидагидек, бу ҳолларда ҳам кўпинча ҳатто тузилиши мураккаброқ бўлган конденсорлар ишлатилади, бундай қилинганда ёруғлик манбайнинг бирор қисми ажратилади, тирқиши билан текис ёритилади ва тасвирининг ёритилганилиги билан текис бўлади (виньетирлашни тузатиш, қ. 89-§).

95- §. Ёруғликни сезиш. М. В. Ломоносовнинг «Тунда кўриш трубаси»

Энди инсоннинг идрок этиш аъзолари ёруғликни қандай сезишини ва ёруғликни сезишда оптик асбобларнинг роли қандай эканини куриб чиқамиз.

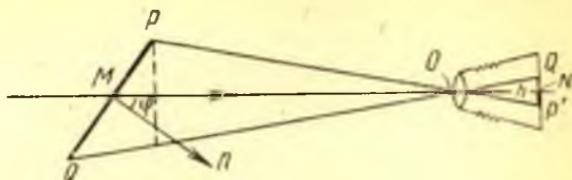
Кўзнинг тўр пардасига ёруғлик тушиши туфайли кўриш нервлари таъсиранади, яъни кўз ёруғликни сезади. Тўр парданинг ҳар бир элементи бир-биридан мустақил равишда таъсиранади, шу сабабли тўр парданинг ёритилган сиртнинг ортиши айrim элементларнинг ёруғликдан таъсиранини кучайтиrmайди, балки ёритилган майдоннинг ортишидек ҳис этилади. Шунинг учун ёруғлик сезгиси тўр парданинг ёритилганлиги билан, яъни тўр парданинг бирлик юзига тўғри келадиган ёруғлик оқимининг катталиги билан аниқланади. Бу жиҳатдан қараганда кўз фотоаппаратга ухшайди; фотоаппаратда ҳам пластинканинг тайинли ҳар бир жойда қорайиши унинг ёритилганлигига боғлиқ бўлади, ёритилган қисм ўлчамларининг ортиши тасвир майдонини орттиради, холос*.

Бироқ фотопластинка кўздан фарқли ўлароқ, ёруғлик оқимини вақт бўйича жамлайди (*интеграллайди*), сқибатда узоқ вақт ёритилса пластинканинг ҳар бир жойи кўпроқ қораяди; шу туфайли жуда заиф ёруғлик оқимларини қайд қилишда фотопластинкадан фойдаланиш мумкин, бунинг учун бу оқимлар етарлича вақт давомида пластинкага тушиб турадиган бўлиши керак. Аксинча, ёруғлик таъсирининг узоқ давом этиши умуман айтганда кўзнинг ёруғлик сезишини орттиrmайди ва тўр парданинг ёритилганлиги биз ёруғлик сезмайдиган даражада жуда оз (таъсираниш бўсағасидан паст) бўлса, у ҳолда кўзга узоқ вақт ёруғлик тушириб турган билан кўз бу заиф ёруғликни сезмайди. Бироқ кўзнинг ёритиш шароитлари ўзгаришига лаёқатланиш қобилияти (адаптация) борлиги ва бошқа физиологик процесслар (қ. 193-§) туфайли вақт кўриш туйғусида маълум роль ўйнайди.

Кўз ва фотопластинкадан фарқли ўлароқ, фотоэлемент ёруғликка сезгир сиртнинг ёритилганлигини эмас, балки ёруғлик оқимини сезади, чунки фототок, яъни ёруғлик таъсиридан вақт бирлиги ичida чиқадиган электронлар сони бир секунд ичida бутун ёритилган сирт ютадиган ёруғлик энергияси миқдорига пропорционалдир. Шунинг учун фотоэлементнинг сезгирлиги одатда люменга микроампер ҳисобида ифодаланади. Агар ажralиб чиқсан зарядлар миқдори ўлчанса (сифимли электрометр), фотоэлемент ёруғлик таъсирини вақт бўйича жамловчи асбоб сифатида ҳам ишлайди;

* Тўр парданинг ёритилганлиги ўзгартмас бўлган ҳолда ёруғлик туйғуси маълум даражада тасвирнинг ўлчамларига боғлиқ бўлаб, тасвир 5—7° бурчак остида кўринганда ёруғлик туйғуси максимум бўлар экан. Ҳали бу ҳодисанинг сабаби топилган эмас, эҳтимол у кўзниг физиологик ҳусусиятларига алоқадор бўлган ҳодисадир.

14.22- расм. Тасвирнинг ёритилганлиги билан буюм равшанлиги ва оптик системанинг параметрлари орасидаги муносабатни келтириб чиқаришига оид.



агар ҳосил бўлаётган токнинг кучи ўлчанса (галъванометр), ёргулук таъсири вақт бўйича жамланмайди.

Айтиб ўтилган фарқлар туфайли, бу асбларга ёритилган буюм яқинлаштирилиши уларга турлича таъсири кўрсатади. Фотоэлементга ёруғлик чиқарувчи сирт яқинлаштирилганда ёруғлик оқими ортади ва бинобарин, таъсири ортади. Кўз ва фотокамерада ахвол бошқача, чунки ёруғлик чиқарувчи сирт яқинлаштирилганда ёруғлик оқимигина эмас, балки тасвирнинг ўлчами ҳам ўзгаради.

Камерага тўғриланган ёки кўзи куриб турган ёргулук чиқарувчи сирт PQ бўлсин (14.22- расм), O — системанинг оптик маркази, $P'Q'$ — тасвир, $r = MO \approx OP \approx OQ$ — буемгача бўлган масофа, $ON = h$ — тасвиргача бўлган масофа (камера ёки кўз чуқурлиги). Системанинг кириш қорачигининг (объектив диафрагмаси ёки кўз қорачигининг) юзини S билан, PQ нинг юзини σ билан, $P'Q'$ нинг юзини σ' билан белгилаймиз. Кўриниб турибдики,

$$\sigma' = \sigma \cos \varphi \frac{h^2}{r^2} .$$

Ёргулук чиқарувчи сиртнинг равшанлиги B бўлса (ҳиссб соддароқ бўлиши учун сирт Ламберт қонунига бўйсунади, яъни B равшанлик йўналишга боғлиқ эмас, деб фараз қиласиз), у ҳолда системага келиб тушаётган оқим

$$\Phi = B \sigma \cos \varphi \cdot \Omega = B \sigma \cos \varphi \frac{S}{r^2} \quad (95.1)$$

бўлади, чунки системага келаётган оқимнинг фазовий бурчаги қуидагига teng:

$$\Omega = S/r^2.$$

Шундай қилиб, фотопластиканинг (тўр парданинг) ёритилганлиги қуидагига teng:

$$E = \Phi/\sigma' = BS/h^2. \quad (95.2)$$

Кўриб турибмизки, S/h^2 нисбатнинг тайинли қийматида тасвирнинг ёритилганлиги манбанинг равшанлигига пропорционал. Шундай қилиб, кўзнинг куриш туйгуси масофага боғлиқ эмас, чунки r ўзгарганда h деярли ўзгармайди. Масалан, биз узун кўчадаги бир қатор фонарларни кўрганимизда улар биздан ҳар хил масофада турган бўлишига қарамай, кўриш туйгуси бўйича биз уларни бир

хилда равшан деб ҳисоблаймиз (албатта, атмосфера жуда тоза бўлган ҳолда) (қ. 10-машқ). Бу фикр фотокамера учун ҳам тўғри бўлади, фақат буюм h ни орттириш керак бўладиган даражада яқин келтирилган бўлмаса бас. Буюмлар узоқда бўлганда h масофа объективнинг f фокус масофасига деярли тенг бўлади. Шундай қилиб, фотокамерадаги ёритилганлик объективнинг $(D/f)^2$ ёритиш кучига пропорционал. Равшанилиги кам буюмларни кўришда (фотосуратга туширишда) биз кўзимизнинг қорачишини нима учун кенгайтиришимизни (ёки объективнинг апертура диафрагмасини ортишишимизни) $E = BS/h^2$ муносабат кўрсатади.

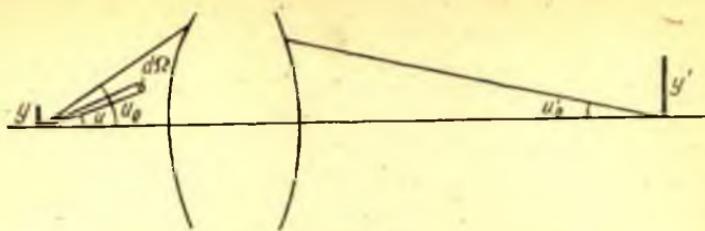
Тўр парданинг ёритилганлиги буюмнинг равшанилигига пропорционал бўлгани учун, жуда равшан буюмларни кўриш кўзни оғритади. Равшаниликнинг кўз оғримасдан чидайдиган юқориги чегараси $16 \cdot 10^4$ кд/м² чамасида эканлиги тадқиқотлардан аниқланган. Демак, чўғланма лампанинг толасига қарашга кўз ожизлик қиласди. Агар ўша толанинг ўзи хира колба ичига қўйилган бўлса, деярли айни ўша оқимни каттароқ сирт юборади ва равшанилик кўп пасаяди. Шундай қилиб, турли ёритиш арматуралари кўзлаган мақсадлардан бири (қ. 7-§) ёруғлик оқимини ва демак, буюмларнинг ёритилганлигини сезиларли даражада пасайтиргмаган ҳолда ёруғлик манбаларининг равшанилигини камайтиришдир.

Жуда олисдаги буюмларни кўришда улар тасвирининг ўлчами кўзнинг ажратса олиш қобилиятига алоқадор бўлган лимит қийматига қадар кичраяди. Бундай ҳолда ўртача ёритилганлик буюмнинг равшанилигига боғлиқ бўлмай қолади. Тасвирининг ўлчами ўзгармас бўлгани учун ёритилганлик кўзга тушаётган ёруғлик оқимига пропорционал бўлди, ёруғлик оқими эса манбанинг ёруғлик кучига ва манбадан кўзгача бўлган масофага боғлиқ. Шунинг учун, масалан, диаметри кўринадиган бурчак (бурчакли диаметри) бир секунддан кичик бўлган юлдузлар кўзни қамаштиромайди, ваҳоланки уларнинг ҳақиқий равшанилиги кўпинча Қуёш равшанилигидан ортиқ; Қуёш диаметри кўринадиган бурчак ($32'$) кўзнинг ажратса олиш чегарасидан ($1'$ дан) анча катта бўлгани туфайли Қуёш кўзни ниҳоятда кучли қамаштиради.

Оптик асбобдан фойдаланганда биз буюмнинг ўзини эмас, балки унинг тасвирини кўрамиз ёки бу тасвир бирор аппаратга таъсир қиласди. Бу тасвирининг равшанилигини аниқлаш учун ундан чиқаётган ёруғлик оқимини, тасвирининг юзи ва шу оқимни чегаралаб турган фазовий бурчакни ҳисоблаш керак.

В равшанилиги йўналишга боғлиқ бўлмаган (яъни ҳамма йўналишда бир хил бўлган) ёруғлик манбай бирор оптик система воситасида бузилмасдан (апланатик равища, 85-§ га солиштиринг) акслансин, деб фараз қилайлик (14.23-расм). Тасвирининг B' равшанилигини топамиз.

Манбанинг чизиқди ўлчамлари, юзи ва апертурасини y, σ ва u_0 билан, тасвирининг ўлчамлари, юзи ва апературасини y', σ' ва u_0' .



14.23- расм. Оптик системадаги тасвириңнг раешанлигини ҳисоблашга оид.

билин белгилаймиз; σ юз y^2 га пропорционал, σ' юз эса y'^2 га пропорционал. Манбадан келаётган түлиқ оқимни ҳиссеблаб тспиш учун элементар фазовий $d\Omega$ бурчак орқали ўтаётган оқимни ҳиссеблаб топиб, уни бутун апертура бўйича интеграллаймиз. Равшанки (7- § га солишириинг), $d\Omega = \sin u du d\theta$, бу ерда u — элементар дастанинг ўқи билан система ўқи орасидаги бурчак, θ — азимутал бурчак (система ўқи атрофифа). Айни вақтда u бурчак элементар даста билан σ юзга ўтказилган нормал орасидаги бурчак ҳам бўлгани учун σ киздан ўтаётган элементар оқим $d\Phi = B\sigma \cos u du d\Omega = B\sigma \cos u \sin u du d\theta$ (7- § га солишириинг), u_0 апертура ичидаги түлиқ оқим

$$\Phi = \int_0^{2\pi} d\theta \int_0^{u_0} B \sigma \cos u \sin u du = \pi B \sigma \sin^2 u_0.$$

Шунга ўхшааш, тасвиридан келаётган оқим Φ' га тенг:

$$\Phi' = \pi B' \sigma' \sin^2 u_0.$$

Апланатизм шарти (синуслар шарти)

$$n y \sin u_0 = n' y' \sin u_0$$

ёки

$$n^2 \sigma \sin^2 u_0 = n'^2 \sigma' \sin^2 u_0,$$

бу ерда n ва n' — манба ва тасвир ётган муҳитларнинг синдириш кўрсаткичлари. Системада оқимлар исрофини ҳиссебга олмасак,

$$\Phi = \Phi'^*$$

бўлади. Шундай қилиб, ниҳоят

$$B' = B n'^2 / n^2$$

эканини топамиз. Агар $n = n'$ бўлса, яъни манба билан тасвир айни бир муҳитда, масалан, ҳавода бўлса, у ҳолда

$$B' = B$$

бўлади. Шундай қилиб, системада ёруғлик оқимининг қайтиш ва ютилиш ҳисобига исроф бўлиши эътиборга олинмаса, шунингдек

тасвир манба турган мұхығда ҳосил бўлса, ҳар қандай системада тасвир ҳосил бўлишида тасвирнинг равшанлиги манбанинг равшанлигига тенг бўлади.

Бу хулоса оптик система тасвирнинг ўлчамларини камайтириш билан бирга ёруғлик оқими юбориладиган фазовий бурчакни оширишининг (79-§ га солиштиринг) оқибатидир. Шундай қилиб, биз буюмга оптик система орқали қараганимизда равшанликдан ютмаймиз. Бироқ бу фикр ўлчамлари асбоннинг ажратла олиш чегарасидан катта бўлган буюмларни кузатишдагина тўғри бўлади. Акс ҳолда объективнинг диаметри қанча катта бўлса, кўзнинг тўр пардасида ҳосил бўладиган ўзгармас катталикдаги тасвир шунча кўп ёруғлик оқими олади. Шундай қилиб, катта телескоп орқали қараганда кўзга бевосита кўринмайдиган юлдузларни кўриш мумкин, чунки улар осмон гумбази фонида кўринмайди. Телескоҷ орқали қаралганда ўлчами катта бўлган буюм сифатидаги осмон гумбазининг равшанлиги ўзгармайди (ёруғлик оқимининг асбоб ичидаги исрофлари эътиборга олинмаганда), юлдуз тасвирининг равшанлиги (тўр пардадаги тегишли жойнинг ёритилганлиги) эса объектив юзининг қорачиқ юзига нисбати каби, яъни бир неча минг марта оргади. Гарчи оптик система тасвирнинг равшанлигини орттира олмаса-да, системага тушаётган оқимни тасвирнинг кичик ёки катта юзига тўплаш орқали тасвирнинг ёритилганлигини анча ўзgartира олади. Равшанлиги кичик буюмларни фотосуратга олишда ёритиш кучи катта бўлган фотообъективларнинг аҳамияти зўр эканлиги ана шундан кўринади (қ. 135-машқ).

Шуни ҳам қайд қилиш керакки, гарчи равшан манбага (Қуёшга) дурбин орқали қараганда тасвирнинг равшанлиги фақат камайса-да, кўз қамашиб хавфи кўп ортиб кетади. Бунинг сабаби қуидагича: тўр парданинг кўзни қамаштирадиган таъсир тушадиган юзи қанча катта бўлса, у шунча кўп заарланади, чунки киши организми бу заарли таъсирни нейтраллаб улгуролмайди.

Шундай қилиб, оптик система ўлчами катта бўлган буюмнинг равшанлигини орттира олмайди, ёруғликнинг линзалар сиртидан қайтиши ва шишада ютилиши ҳисобига равшанликни деярли ҳамиша бирмунча камайтиради. Шунга қарамасдан, буюмлар ёритилганлиги зониф бўлганда оптик система буюмнинг *куринувчанилигини яхшилаш* жиҳатидан фэйда келтириши мумкин. Сабаб буюмнинг тафсилотини яхши ажратадир. 91-§ да айтиб ўтилганидек, ёритилганлик кам бўлганда кўзнинг ажратада олиш қобилияти пасяди. Ёритилганлик люкснинг ўн мингдан бир улушларигача тушиб қолган тунги шароитларда буюмнинг ёритилганлиги фоннинг ёритилганлигидан ўн марта ортиқ бўлганда ҳам кўзнинг ажратада олиш қобилияти $1'$ дан 1° гача миқдорда ўзгаради. Бундай шароитларда кўриш бурчагини дурбиннинг орттириб бериши буюмнинг дурбинсиз қараган кўз деярли ажратада олмайдиган контури ва кат та-катта қисмларини ажратада олиш учун ачиз афзаллик ҳисобланади. Айни

мана шу маънода оптик трубы ва дурбинлар тунги шароитда фойдали бўлади; буни биринчи марта М. В. Ломоносов ҳисобга олиб, 1756-йилда биринчи «тунда кўриш трубаси» қурган.

Тунги кузатишларга мўлжалланган трубалар ўзларига келиб тушадиган ёруғлик оқимини тўлиқ ишлатиш шарти билан имкон борича кўпроқ катталашибидиган бўлиши керак. Шунинг учун бу трубаларда ёруғликнинг қайтиши ҳисобига бўладиган истрофлар максимал равишда камайтирилиши лозим (қайтарувчи сиртлар сони оз ва равшанлашган оптика ишлатиш, қ. 135-§). Бутун ёруғлик оқими кўзга тушадиган бўлиши учун трубанинг чиқиши қорачиги одам кўзининг қорачигидан (6—8 мм дан) ортиқ бўлмаслиги керак. Максимал катталашибириш учун объективнинг ўлчамларини чиқиш қорачиги кўз қорачигига мос келадиган қилиб имкон борича ортиши мумкин (қ. 92- §).

XV бοб

ОПТИК АСБОБЛАРНИНГ ДИФРАКЦИОН НАЗАРИЯСИ

Ҳар қандай оптик система берадиган тасвир интерференция натижасидир, чунки нурлар оптиканинг ҳамма қонунлари (тўғри чизик бўйлаб тарқалиш, синиш, қайтиш қонунлари) оқибатда ёруғлик тўлқинининг турли қисмларининг ўзаро интерференциялашвидан келиб чиқувчи қонунлардир. Биз бу мулоҳазадан, маслан, синуслар шартини келтириб чиқаришда фойдаландик (қ. 85- §). Шунинг учун оптик тасвирининг тўла назарияси, бинобарин ҳар қандай типдаги оптик асбобларнинг назарияси ҳам интерференцион назария бўлмоғи лозим. Хусусан ёруғлик тўлқинининг системанинг кириш қорачиги (оптик система ташкил этувчи линза, кўзгу ва диафрагмаларнинг четлари) ажратиб оладиган нурлар конусининг чегараланган бўлишига боғлиқ бўлган дифракция оқибатида принципиал равиша тасвирлар стигматик бўлмай қолади. Бу дифракцион ҳодисалар туфайли идеал стигматикликнинг бўлиши мумкин эмас: нуқта дифракцион доирача бўлиб тасвирланади ва бу ҳол тасвирининг жуда нозик тафсилотларини фарқ қилиш имкониятини чеклайди. Шундай қилиб, тасвир тафсилотларининг фарқ қилиниши чегараси (оптик асбобнинг ажратиб олиш кучи) ҳақидаги масала — ҳал қилиниши учун оптик системадаги дифракцион процесслар кўриб чиқиши зарур бўлган масаладир.

96- §. Объективнинг ажратиб олиш кучи

Трубанинг ёки фотоаппаратнинг объективига чексиз узоқдаги ёруғлик манбаидан, маслан, юлдуздан келаётган ясси тўлқин тушаётган бўлсин. Трубанинг тешигини чегаралаб турган доиравий

гардишнинг четларидағи дифракция оқибатида объективнинг фокал текислигіда нүктанинг стигматик тасвири әмас, балки турли жойлары турлича ёритилген мұраккаб тасвири ҳосил бўлади; интенсивлиги тез камая бориб, қоронғи ҳалқага айланиб кетувчи марказий максимум ҳосил бўлади; ҳалқа шаклида кучсизроқ, иккинчи максимум ва ҳоказо ҳосил бўлади (қ. 42-§, 9.7-б расм). Биринчи қоронғи ҳалқанинг радиуси учи объективнинг марказида бўлган Φ бурчак остида кўринади. Агар тушаётган ёруғлик монохроматик бўлиб, тўлқин узунлиги λ ва объективнинг диаметри D бўлса, у ҳолда бу бурчакнинг қиймати

$$D \sin \varphi =: 1,22 \lambda \quad (96.1)$$

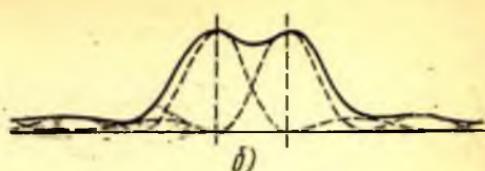
шартдан аниқланади. Объективга оқ ёруғлик туширганда манзара ана шундай монохроматик манзараларнинг қатланишидан иборат бўлади.

Фокал текисликдаги биринчи қоронғи ҳалқанинг r радиуси $r = f \operatorname{tg} \varphi$ бўлади, бу ерда f — объективнинг фокус масофаси. φ бурчак кичик бўлганлиги сабабли, $r = 1,22 f \lambda / D$, яъни объективнинг диаметри қанча катта бўлса, r шунча кичик бўлади*.

Агар объектив узоқдаги S_1 ва S_2 юлдузларга қаратилган бўлиб, бу юлдузлар орасидаги бурчакли масофа Φ бўлса, у ҳолда юлдузларнинг ҳар бири фокал текисликда дифракцион доирачалар беради, доирачаларнинг марказлари S_1 ва S_2 юлдузлар тасвирига мос келувчи нүқталарда бўлади (қ. 15.1-а расм).

S_1 ва S_2 манбалар когерент бўлмаган нурлар чиқаргани сабабли, кузатувчи кўрадиган манзара иккала доирачанинг ёруғ ва қоронғи ҳалқаларининг устма-уст тушшизидан иборат бўлади. Агар доирачаларнинг марказлари бир-бирига яқин бўлиб, радиуслари катта бўлса, у ҳолда устма-уст тушган ҳалқалар системаси айрим-айрим икки тасвир таассуроти ҳосил қилолмаслиги ҳам мумкин, яъни бу ҳолда объектив икки нүктани (икки ёруғлик манбани) бир-биридан фарқ қила олмайди (ажрата олмайди). Тасвирнинг тафсилотларини фарқ қилишга тўсқинлик қилувчи ўзаро устма-уст тушшилик даржаси кўзнинг ёки фотопластинканинг контрастларга сезирлигига боғлиқ, яъни бирмунча ноаниқ катталиkdir. Рэлейнинг таклифига кўра, бир доирачанинг биринчи қоронғи ҳалқаси иккинчи доирачанинг ёруғ марказидан ўтгандаги вазият аниқлик учун ажрата олиш чегараси деб қабул қилинади (қ. 50-§). Бу ҳолда ёритилганлик тақсимотини тасвирловчи чизиқларнинг (15.1-б расм) кесишиш нүқтасидаги ординаталари максимумлар ординаталарининг 0,4 қисмидан кичик бўлади, шунинг учун натижавий чизиқнинг ўртадаги паст жойи ординатаси максимумлар ординатасининг 75%

* Баён қилинган фикрлар юлқа объективга очд. Умумий ҳолда объектив ҳақида әмас, балки унинг чиққаш қорачиши ҳақида гапириш лозим.



15. I- расм. а) Орасидаги бурчакли масофа кичик бўлган икки узоқ юлдузни кузатгандаги дифракцион манзаранинг умумий кўриниши. б) Икки нуқтани тасвирлашда ажратса олиш чегараси (Рэлей критерийси.)

ини ташкил этади*. Нормал кўз ёки фотопластинка, умуман айтганда, ҳатто максимумдан 25% дан кам фарқ қилувчи паст жойни ҳам сеза олади.

Рэлей шартига мувофиқ келадиган вазиятда биринчи қоронги ҳалқанинг ϕ бурчакли радиуси юлдузлар орасидаги ψ бурчакли масофага тенг бўлади. Демак, ажратса олинадиган бурчакли масофа

$$\sin \psi = \sin \phi = 1,22 \lambda / D = 0,61 \lambda / R \quad (96.2)$$

шартдан аниқланади, яъни объективнинг диаметри (ёки радиуси) қанча катта бўлса, бу бурчакли масофа шунча кичик бўлади. Одатда ϕ (ва ψ) бурчак кичик бўлганлиги сабабли,

$$\psi = \phi = 0,61 \lambda / R. \quad (96.3)$$

деб ёзиш мумкин.

Чегаравий бурчакка тескари бўлган катталик ажратса олиш кучи дейилади:

$$\mathcal{A} = 1/\psi = R/0,61 \lambda. \quad (96.4)$$

Худди шунга ўхшаш, бурчакли ўлчами ψ га (бу бурчак (96.4) формуладан аниқланади) тенг ёки ундан кичик бўлган кичкина манба кузатувчига нуқта бўлиб кўринади, яъни бундай манба труба орқали кузатилганда манбанинг шаклига амалда боғлиқ бўлмаган ва ёруғлик чиқарувчи нуқта ҳосил қиласидаги манзарага яқин манзара ҳосил қиласиди. Шундай қилиб, объективнинг диаметри қанча катта бўлса, унинг ажратса олиш кучи шунча катта бўлади.

Кўзнинг ажратса олиш кучи ҳам дифракцион ҳодисалар туфайли чекланган бўлиб, қорачиғнинг ўлчамларига боғлиқ. Яхши ёритилганда қорачиғнинг диаметри тахминан 2 мм бўлади, бунга (96.3) формулага мувофиқ ажратса олиш бурчагининг 1' чамасидаги чегаравий қиймати тўғри келади. Бу қиймат тўр парданинг тузилишига боғлиқ бўлган ажратиш катталигига мувофиқ келади (91-§). Ёри-

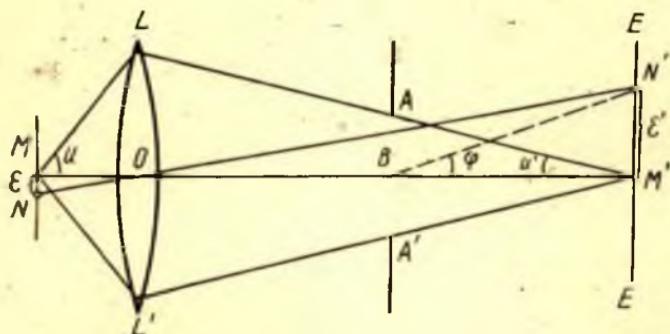
* S_1 ва S_2 ларнинг интенсивликлари бир хил ва объективнинг гардиши доиравий бўлганда.

тилганлик күчсиз бўлганда кўз қорачиғи катталашади (8 мм гача), аммо бунда кўзниң оптик система сифатидаги нуқсонлари кучлироқ таъсири қиласди, шунинг учун ҳам системанинг диаметри ортиши билан боғлиқ бўлган ажратади олиш шароити яхшиланмайди. Бунинг устига, 91-§ да эслатиб ўтилганидек, күчсиз ёритилганлик шароитида кўзниң ажратади олиш қобилияти физиологик сабаблар туфайли пасаяди.

97-§. Микроскопнинг ажратади олиш кучи

Нурлар дастасининг чегараланганлиги туфайли содир бўладиган дифракция микроскопда ҳам бўлади ва бу ҳодиса микроскопнинг ажратади олиш кучини чеклаб қўяди. Одатда микроскопнинг тафсилотларни ажратади олиш қобилияти ажратади олинадиган энг майда тафсилотнинг бурчакли катталиги орқали эмас, балки унинг *чизиқли* ўлчамлари орқали ёки микроскоп ёрдамида фарқланиши мумкин бўлган икки нуқта орасидаги минимал масофа орқали ифода қилинади. Ана шундай икки нуқтанинг ўзи когерент бўлмаган тўлқинлар чиқараётган (ўзи ёруғлик чиқарувчи нуқталар) ҳолда масала олдинги параграфда кўриб чиқилган масалага бутунлай ўхшаш бўлади.

Труба (телескоп) даги каби, бизни буюм тасвири текислигидаги дифракцион манзара қизиқтиради. Агар дифракция бурчаги деб, апертура диафрагмаси марказидан қаралганда тасвиirlар текислиги нуқтаси кўринадиган бурчакни тушунилса, у ҳолда бу текислика ҳамма вақт Фраунгофер дифракцияси формулаларини қўлланиш мумкин (қ. 39-§ ва 119-машқ). Бундан ташқари, шу нарсанни эътиборга олиш лозимки, буюмнинг *EE* тасвири текислиги объектив диаметридан (ёки апертура диафрагмаси диаметридан) анча



15.2- расм. Микроскопнинг ажратади олиш кучини ҳисоблашга доир.

LL' — объектив; *AA'* — унинг апертура диафрагмаси. Расмда масштаб бузилган: *OM*' масофа *LL'* (ёки *AA'*) дан тахминан 100 марта катта.

кatta масофада (таждынан 160 мм) ётади ва шунинг учун u' бурчакни жуда кичик деб ҳисобласа бўлади.

Когерент бўлмаган нурланиш чиқарувчи M ва N нуқталар орасида ётган ва микроскоп ажрата оладиган энг кичик масофа қўйидаги шартдан топилади: EE тасвир текислигида олинган икки мустақил дифракцион манзаранинг марказлари бир-биридан Рэлей шартини қаноатлантирувчи масофада ётади, яъни $\epsilon' = M'N'$ масофа M' ёки N' тасвирларни ўз ичига олган биринчи қоронғи дифракцион ҳалқанинг радиусига тенг бўлади. Тегишли дифракцион манзаралар AA' доиравий апертура диафрагмасидаги Фраунгофер дифракцияси оқибатида ҳосил бўлади. Шунинг учун биринчи қоронғи ҳалқанинг *бурчакли* ϕ радиуси қўйидаги шартдан аниқланади:

$$AA' \sin \phi = 1,22\lambda \text{ ёки } \phi = \frac{1,22\lambda}{AA'}$$

(чунки ϕ бурчак кичкина), бундаги AA' — апертура диафрагмасининг диаметри. Биринчи қоронғи ҳалқанинг чизиқли радиуси $\phi BM'$ га тенг, бунда BM' — диафрагмадан EE текисликкача бўлган масофа.

Демак, ажрата олиш шарти

$$\epsilon' = \phi BM' = 1,22\lambda BM'/AA'$$

кўринишда бўлади. 15.2- расмдан кўриниб турганидек,

$$\frac{AA'}{BM'} = 2u',$$

чунки u' бурчак кичкина. Шундай қилиб, $\epsilon' = 0,61\lambda u'$, яъни

$$\epsilon' \cdot u' = 0,61\lambda. \quad (97.1)$$

ϵ' билан ϵ орасидаги муносабатни топиш учун, микроскопда элементни тўғри тасвирлаш учун синуслар шартига риоя қилинмоғи кераклигидан фойдаланамиз (к. 85- §). Демак,

$$\epsilon n \sin u = \epsilon' n' \sin u'. \quad (97.2)$$

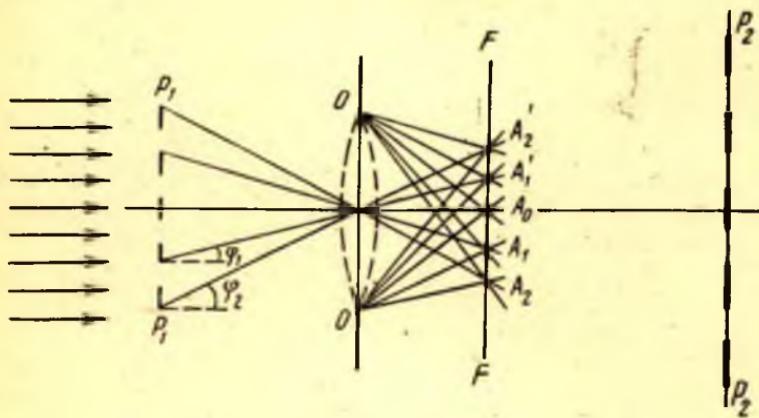
Тасвирлар фазосидаги муҳитнинг n' синдириш кўрсаткичи бирга тенг, чунки тасвир ҳавода жойлашган; n бирдан катта бўлиши ҳам мумкин, чунки кўпинча буюм билан объектив орасидаги фазо бирор модда (иммерсия) билан тўлдирилган булади. Гарчи u бурчак катта булиши мумкин бўлса-да, u' бурчак жуда кичик, чунки $OM' \gg OL$, бинобарин, $u' \approx \sin u'$. (97.1) ва (97.2) дан қўйидагини топамиз:

$$\epsilon = \epsilon' u' / n \sin u = 0,61\lambda n \sin u.$$

Шундай қилиб, $n \sin u$ ифоданинг қиймати қанча катта бўлса, микроскопнинг ажрата олиш кучи шунча катта бўлади. $n \sin u$ катталик объективнинг сонли апертураси деб аталган ва одатда A билан белгиланади.

Буюмнинг нуқталари *когерент бўлмаган* тўлқинлар юборади (буюмнинг ўзи ёруғлик чиқаради), бинобарин, дифракцион манзаралар бир-бирининг устига тушади деган фараазга асосланиб, микроскопнинг ажрата олиш кучи ифодасини топдик. Аммо одатда микроскоп орқали ўзи ёруғлик чиқарувчи буюмлар эмас, балки *ёритилган* буюмлар қаралади. Демак, буюмнинг айрим нуқталари ўзига манбанинг айни бир нуқтасидан келиб тушаётган тўлқинларни сочиб юборади ва бинобарин, буюмнинг ҳар хил нуқталаридан келаётган ёруғлик *когерент* бўлади. Микроскопнинг ажрата олиш кучининг биз чиқарган ифодасини жуда кўп тарқалган бундай холга бевосита татбиқ этиб бўлмайди (қ. 120-машқ). Ёритилган буюмлар ҳоли учун микроскопнинг ажрата олиш кучини аниқлашнинг жуда ажойиб усулини Аббе кўрсатиб берди ва бу ҳолда ҳам ажрата олиш кучи объективнинг сонли апертураси билан аниқланишини топди. Аббе методи қуйидагичадир.

Буюмни ёритувчи ёруғлик буюмнинг қисмларидан сочилгач (дифракциялангач) микроскоп линзасига тушади, демак линзага тушаётган ёруғлик дастасининг тузилиши ана шу буюмга боғлиқ бўлади. Буюмни параллел даста ёритаётган (Фраунгофер дифракцияси) ва буюмнинг шакли* содда бўлган, масалан, буюм мунтазам панжара, яъни бир-биридан шаффофф бўлмаган полосалар билан ажралган кетма-кет шаффофф полосалардан иборат бўлган содда ҳолни



15.3- расм. Микроскопнинг Аббе яратган дифракцион назариясига доир.

Расмда масштаб бузилган: FF дан P_2P_1 гача бўлган масофа объективнинг фокус масофасидан анча катта.

* Бундай содда буюмлар мисолида олинган хулосаларни 52, 53- § даги мулоҳазалардан фойдаланиб, ҳар қандай кўринишдаги буюмларга ҳам татбиқ этиш мумкин.

жўриб чиқайлик. Панжаранинг d даври буюм қисмининг характеристикиаси бўлади, микроскопнинг ажратা олиш кучи эса шу микроскоп ёрдамида қанчалик майда панжарани, яъни d нинг минимал қийматини фарқ қила билиш мумкинлигини аниқлайди.

Текширилаётган структурада параллел нурлар дифракцияланиб, объективнинг FF фокал текислигида бир қатор бош максимумлар беради (15.3-расм), улар орасидаги бурчакли масофалар панжаранинг даврига боғлиқ. Агар тушаётган нурлар буюм сиртига тик бўлиб, системанинг ўқи бўйлаб йўналган бўлса, у ҳолда бу максимумлар вазияти $d \sin \phi = m\lambda_0$ шартдан аниқланади, бунда m — максимумлар тартибини белгиловчи бутун сон. Микроскоп ўқида нолинчи A_0 максимум ($m = 0$) ётади, биринчи тартибли A_1 ва A'_1 максимумлар $\sin \phi_1 = \pm \lambda_0/d$ муносабатдан топиладиган йўналишларда ётади, иккинчи тартибли A_2 ва A'_2 максимумлар $\sin \phi_2 = \pm 2\lambda/d$ муносабатдан аниқланадиган йўналишларда ётади ва ҳоказо. Барча бу дифракцион максимумлар когерент нурларга тегишли бўлганлиги учун, объективнинг фокал текислиги орқасида бу нурлар учрашишиб, ўзаро интерференциялашади ва OO объективга нисбатан буюмнинг P_1P_1 текислиги билан қўшма бўлган P_2P_2 текисликда буюмнинг тасвирини ҳосил қиласди. Шундай қилиб, FF текисликдаги дифракцион максимумлар тўплами ҳам, P_2P_2 текисликда объектив ҳосил қилган натижавий манзара ҳам буюмга боғлиқ бўлади ва унинг тасвири бўлади.

Аббе объективнинг фокал текислигидаги манзарани буюмнинг бирламчи тасвири деб, P_2P_2 текисликдаги манзарани эса иккиламчи тасвири деб атаган. Баъзан FF даги манзара (панжара ва структураларнинг одатдаги қўлланишига ўхшатиб) спектр деб, P_2P_2 даги манзара эса буюмнинг тасвири деб аталади.

Буюмнинг тўғри тасвирини олиш учун P_2P_2 текисликдаги тасвир барча A_1, A'_1, A_2, A'_2 ва ҳоказо максимумлардан келаётган нурларнинг ўзаро таъсири оқибатида ҳосил қилиниши лозим эканлигини кўриш осон. Ҳақиқатан ҳам, A_1, A'_1, A_2, A'_2 ва ҳоказо максимумлардан келаётган барча нурларни бирор тўсиқ тўсиб қолиб, фақат A_0 дан келаётган ёруғликнинга ўтказиб юборади, деб фараз қилайлик. Бундай ҳолда P_2P_2 экрандаги тасвир дифракцион спектри (бирламчи тасвири) биргина марказий максимумдан иборат бўлган буюми акс эттиради. Аммо бундай ҳол параллел даста буюмда ҳеч дифракцияланмагандагина, яъни буюм бўлмаган ва P_2P_2 текисликда ҳеч қандай тасвирсиз текис ёритилганлик ҳосил бўлганидагина ўринли. Агар барча тоқ тартибли максимумлар (A_1, A'_1, A_2, A'_2 ва ҳоказо) тўсиб қолинса эди, у ҳолда иккиламчи тасвир $A_0, A_2, A'_2, A_4, A'_4$ ва ҳоказо максимумлардан, яъни P_1P_1 да икки марта кичик даврли панжара мавжуд бўлганида ҳосил бўладиган максимумлар тўпламидан иборат бирламчи тасвирга мос келар эди: биз P_2P_2 экранда ҳа-

қиқатда бор панжарадан *майдароқ* панжаранинг тасвирини күрган бўлар эдик.

Фақат дифракцион максимумларнинг тўла тўпламигина буюмга мос иккиламчи тасвирни аниқлади. Дарвоқе, марказдан бир томонда жойлашган (масалан, мусбат t ларга мос келувчи) максимумлар тўплами барча тафсилотларни акс эттириш учун кифоя қиласди, чунки қолган максимумлар манзаранинг тафсилотларини бузмагани ҳолда фақат равшанликни кучайтиради, халос. Биринчи тартибли максимумлар алоҳида аҳамиятга эга, улар кичик бурчак остида жойлашган ва асосан реал буюмнинг қиёфасини белтиловчи йирикроқ ва одатда муҳимроқ тафсилотларга боғлиқ бўлади. Катта бурчаклар остида жойлашган максимумлар асосан буюмнинг майдароқ қисмлари (тафсилотлари) билан аниқланади, бу тафсилотлар жуда характерли бўлиши мумкин. Масалан, буюм чексиз панжара шаклида бўлган ҳолда биринчи тартибли спектрлар мунтазам даврли даврий структура кўринишида тасвир ҳосил қилиш учун етарлидир, лекин бу тасвирда ёруғ жойлардан қоронги жойларга силлиқ ўтилади*. Структуранинг фақат даврийлигини эмас, балки биз текшираётган панжара учун характерли бўлган ёруғдан қоронғига кескин ўтишни тўғри акс эттириш учун, тасвир ҳосил қилишда юқори тартибли спектрлар ҳам қатнашиши зарур. Жуда майда тафсилотлар (структуранинг тўлқин узунликдан кичик элементлари) умуман кузатилиши мумкин эмас, чунки бундай элементларда дифракцияланган тўлқинлар объективи апературасининг мумкин бўлган катта $\mu = 90^\circ$ қийматида ҳам P_2P_2 экранга етиб бормайди. Тафсилотини ажратса олишнинг $d > \lambda = \lambda_0/n$ чегарасини аниқлаш учун шу мулоҳазадан фойдаланиш мумкин, бунда λ_0 — вакуумда тўлқин узунлиги, n эса буюм қўйилган муҳитнинг синдириш кўрсаткичи.

FF текисликда тешиклари тегишлича жойлашган экранлар қўйиб, яъни фақат A_0 ни ёки фақат жуфт максимумларни ва ҳоказаларни ўtkазиб, P_2P_2 текисликда тасвирнинг тавсифланган нуқсонларини ёки ҳатто тасвирсиз текис ёритилишини осон кузата оламиз. Аббе қилиб кўрган бу тажрибалар унинг муҳокама юритиш усулини жуда яхши тушуниб олишга ёрдам қиласди.

Баён қилингандардан шу нарса аёнки, тўғри тасвир олиш учун микроскопнинг объективи орқали ва ундан нари барча йўналиши дифракцион дасталар ўтиши керак. Одатда микроскоп ичига ҳеч қандай тўсиқ қўйилмайди, шунинг учун фақат кириш қорачиги бўлмиш гардишгина (объективнинг гардиши) хаефли бўлади,

* Чунки Рэлей панжарасида юз берган дифракцияда (к. 51- § ва 76- машқ) фақат биринчи тартибли спектрлар ҳосил бўлади. Тегишли буюмни кўз билан кузатганда фақат ўтказиш коэффициентининг силлиқ ўзгариши ҳақида мулоҳаза юрита оламиз; фаза алмашиниши билан бөглиқ эфект эса бевосита кузатилмайди.

чунки у объективнинг ишловчи тешигини чеклайди*. Буюм ёки унинг d элементи канча кичик бўлса, дифракция бурчаклари шунча катта бўлади ва объективнинг тешиги шунча кенг бўлиши керак. Объективнинг тешиги фокус яқинида жойлашган буюмдан объективнинг четларига борувчи четки нурлар орасидаги $2u$ бурчак билан аниқланади. Бу бурчакнинг ярмини *апертура* дейилади. Агар апертура биринчи тартибли спектрларга мос келувчи Φ_1 дифракцион бурчакдан кичик бўлса, яъни $\sin u < \sin \Phi_1 = \lambda_0/d$ бўлса, у ҳолда микроскоп ичига фақат марказий максимумдан келаётган нурларгина киради ва биз d катталик билан аниқланувчи элементларга мувофиқ келувчи тасвирни кўрмаймиз, яъни биз текшираётган панжара ҳолида экран текис ёритилган бўлади. Шундай қилиб, $\sin u > \lambda_0/d$ шарт d элементларни ажратади олиш учун зарур шарт дир. $\sin u = \lambda_0/d$ бўлган чегаравий ҳолда юқори тартибли максимумлар иштирок этмайди, яъни айтиб ўтилганидек, тасвирнинг сифати бирмунча ёмонлашади. λ_0/d га нисбатан $\sin u$ қанча катта бўлса, тасвир ҳосил қилишда юқори тартибли спектрлар шунча кўп иштирок этади, яъни кузатилаётган буюм шунча аниқ акс эттирилади.

Агар бу юм билан объектив орасидаги муҳитнинг синдириш кўртаткичи n бўлса, у ҳолда формулада λ_0 ўрнига $\lambda = \lambda_0/n$ киради ва ажратади олиш шарти қўйидагича бўлади:

$$d \geq \frac{\lambda_0}{n \sin u}. \quad (97.3)$$

Одатда буюм фақат ўқ бўйлаб борувчи дасталар билангина эмас, балки ўққа оғма бўлган дасталар билан ҳам ёритилади. Бу ҳол ажратади олиш шароитини яхшилайди.

Агар ёритувчи даста микроскоп ўқи билан α бурчак ташкил этса ва α_0 бурчак остида дифракцияланса (15.4- расм), у ҳолда максимумлар шарти (к. 47- §) қўйидагича бўлади:

$$\sin \alpha_0 - \sin \alpha = m \lambda/d. \quad (97.4)$$

Ҳеч бўлмагандан биринчи спектрнинг объективга тушишининг шарти

$$\alpha = -u, \quad \alpha_0 = u, \quad m = +1. \quad (97.5)$$

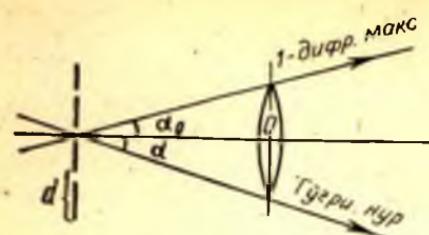
Ажратади олиш шарти

$$2 \sin u \geq \frac{\lambda}{d} = \frac{\lambda_0}{nd} \quad (97.6)$$

ёки

$$d \geq \frac{1\lambda_0}{2 n \sin u} = \frac{0.5 \lambda_0}{n \sin u} \quad (97.7)$$

* Кучли объективларда махсус апертура диафрагмаси ишлатилади, у қора-чиқнинг ўлчамини белгилайди.



15.4- расм. Микроскопнинг ажратада олиш қобилиятини оширишда оғма дасталарнинг аҳамияти.

чи сонли апертурага (A га) боғлиқдир.

Микроскопнинг ажратада олиш қобилиятини ошириш учун қисқарап (ультрабинафша) тўлқинларни қўллаш ва сонли апертурани орттириш фойдалидир. Сонли апертурани орттириш мақсадида иммерсион системалар қўлланади; уларда буюм билан объектив орасидаги фазо синдириш кўрсаткичи $n > 1$ бўлган мұхит билан тўлдирилган бўлади. n ни тахминан 1,5 қилиб олиб (кедр мойи), сонли апертурани оширибгина қолмасдан, қатор бошқа афзаликларга ҳам эга бўламиз (қ. 92-§). Ҳозирги замон микроскоп объективларининг сонли апертураси анча каттадир. «Қуруқ» системалар учун $n = 1$ ва $\sin u$ амалда 0,95 га етади, бинобарин, ёруғлик тўлқини узунлигининг ярмича келадиган қисмларни ажратада олиш мумкин. Иммерсион системалар билан эса бир ярим марта кўпажрата олиш мумкин.

Аббе методи ёритилувчи буюмлар учун ажратада олиш қобилияти кийматини келтириб чиқариш имконини берибгина қолмасдан, балки микроскоп орқали кузатишнинг натижалари кузатиш шароитига кўп боғлиқ бўлишини ҳам кўрсатади. Аббенинг хулосалари алоҳида амалий аҳамиятга эгадир, чунки Л. И. Мандельштам бу хулосаларнинг фақат ёритилувчи буюмлар (когерентлик) учунгина эмас, балки ўзи ёруғлик чиқарувчи буюмлар учун ҳам тўғри эканлигини кўрсатишга муваффақ бўлди. Объективнинг чиқиши қора-чиғида юз берадиган дифракцияни текшираётib, Мандельштам қўйидагини кўрсатди: худди Аббенинг ёритилувчи буюмлар учун яратган назариясида бўлганидек, буюмнинг қиёфасига нисбатан унинг тасвирида баъзан намоён бўладиган баъзи нуқсонлар қора-чиқнинг ўлчами ва шаклига ёки қандайдир янги чекловчи диафрагмаларнинг киритилиш-киритилмаслигига боғлиқдир. Мандельштам тўлқин узунлигига нисбатан қўпол бўлган структураларда ўзи ёруғлик чиқарувчи буюмлар ҳамма томондан текис ёритилган буюмларга тамомила эквивалент бўлишини топди. Мандельштамнинг буюмлар сифатида олинган чўғлантирилган ва ёритилган тўрлар билан ўтказган тажрибалари юқоридаги хулосаларни тасдиқлади.

кўринишда ёзилади. Демак,

$$d \geqslant \frac{0.5\lambda_0}{n \sin u} = \frac{0.5\lambda_0}{A}, \quad (97.8)$$

бундаги $A = n \sin u$ юқоридаги дик объективнинг сонли апертурасидир.

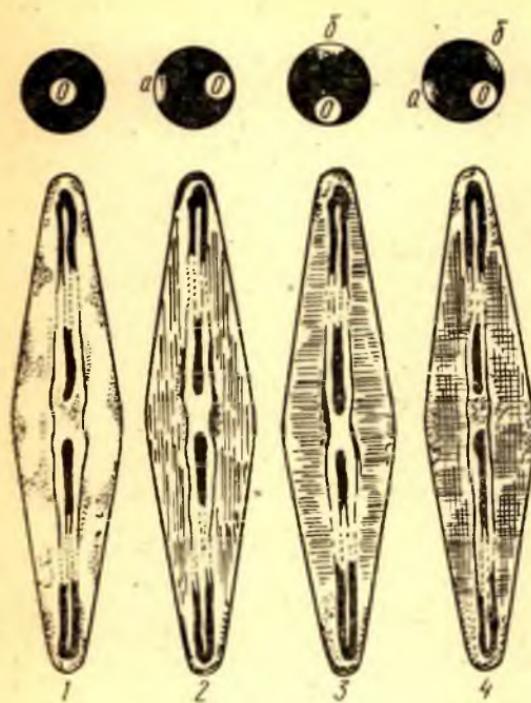
Шундай қилиб, ёришувчи буюмлар учун ҳам, ўзи ёруғлик чиқарувчи буюмлар учун ҳам микроскопнинг ажратада олиш ку-

Бу холосаларни ўзи ёруғлик чиқарувчи буюмларга (когерентлик йўқ) жорий қилиш айниқса муҳимдир, чунки буюм ёритилган ҳолларда ҳамма вақт ҳам тўла когерентлик бўлавермайди. Ёритилувчи буюмнинг нуқталари етарлича когерент ёруғлик юбориши учун манбанинг бурчакли ўлчамлари етарли даражада кичик бўлиши, яъни буюм турган жойдан манбанинг кўриниш бурчаги λ/d га нисбатан кичик бўлиши лозим, бундаги λ — ёруғлик тўлкини узунлиги, d — буюмнинг ёритилувчи нуқталари орасидаги масофа. Ҳақиқатан ҳам, бу ҳолда манбанинг *турли* нуқталаридан ёритилувчи нуқталарга келаётган тўлқинлар 2π га нисбатан кичик бўлган фазалар фарқига эга бўлади (қ. 129-машқ), оқибатда ёритилган нуқталар сочиб юборувчи тўлқинлар интерференцияси, ёритувчи тўлқин манбанинг қайси нуқтасидан кёлганидан қатъи назар, бир хил эффект беради (когерентлик). Аксинча, манбанинг бурчакли ўлчамлари λ/d дан катта бўлган ҳолда манбанинг *турли* нуқталаридан ёритилаётган нуқталарга келаётган ёруғлик нолдан 2π гача бўлган ҳар турли фазалар фарқига эга бўлади ва бинобарин, ёритилган нуқталар сочиб юборган тўлқинлар турли-туман интерференцион манзаралар ҳосил қилиши мумкин (когерентлик йўқ). Манбанинг ўлчамлари λ/d га таққосланарли бўлгандаги оралиқ ҳолда когерентлик кўпроқ ёки озроқ даражада амалга ошади. Реал шароитда микроскопда буюм нурларнинг кенг дасталари билан ёритилади ва тўла когерентлик жуда кам ҳоллардагина бўлади.

Айтилган бу мулоҳазаларни 22-§ да бажарилган ҳисоблар тасдиқлайди; бу ҳисобларга мувофиқ, ёритилувчи буюм текислигига когерентлик соҳасининг ўлчами $2l_{\text{кор}} = \lambda/\theta$ бўлади, бундаги θ — манбанинг бурчакли ўлчамлари. Агар $2l_{\text{кор}}$ ажратса олинадиган минимал d интервалдан кичик бўлса, у ҳолда биз когерент бўлмаган ёритилиш билан иш кўраётган бўламиз; акс ҳолда $2l_{\text{кор}} = \lambda/\theta \gg d$ бўлади ва ажратса олинадиган масофа когерентлик соҳаси ичida бўлади ва ёритилишини когерент деб ҳисобласа бўлади. Бинобарин, бундай мулоҳаза юритиш усули билан ҳам юқорида чиқарилган холосаларга келамиз.

Микроскопда буюмлар ёритилишининг қисман когерент бўлиши роли ҳақидаги масалани Д. С. Рождественский батафсил текширган*, у фазовий когерентлик даражаси деб атaluвчи γ_{12} фактор (қ. 22-§) ёрдамида (унинг чегаравий қийматлари — ноль ва бир) ҳодисаларнинг миқдорий тавсифини берди. Бу нуқтай назардан микроскопик кузатишларда рационал ёритиш масаласини текшириб, Д. С. Рождественский бу муҳим масалани тушунтириб берди ва ҳатто энг кучли объективлар бўлгани ҳолда кичик қувватли манба билан равшан ёритилган кўриш майдонининг энг қулай шароитини ҳосил қилувчи ёритгич ишлаб чиқди.

* Д. С. Рождественский, Избранные труды, «Наука», 1964, 197-бет.



15.5- расм. Ёритиш характерининг микроскопдаги тасвирга кўрсатадиган таъсири.

лама структурага эга; 3 — марказий (0) дифракцион максимум (δ) ўтади — қалқон кўндаланг структурага эга; 4 — марказий (0) ва биттадан a ва b максимумлар ўтади — қалқон тўр кўринишидаги структурага эга.

Шундай қилиб, қалқоннинг структураси тўрга ўхшайди, лекин кузатиш методига қараб у силлиқдек бўлиб, ёки бўйлама ё кўндаланг полосали бўлиб кўриниши ҳам мумкин. Ваҳоланки, илгари ботаниклар уларни диатомли сув ўсимлигининг турли хиллари деб ҳисоблаб келганлар.

98-§. Электрон микроскоп

Сонли апертурани кўп ошириш мумкин бўлмаганлиги учун микроскопнинг ажратса олиш қобилиятини оширишнинг бирдан-бир йўли қисқароқ тўлқинлар қўллашдир.

Ўльтрабинафша нурларнинг қўлланиши микроскоп оптикасини тегишли материаллардан (кварц, флюорит) тайёрлашни ёки

Я. Е. Элленгорн микроскопик кузатиш натижаларини тўгри талқин қилишнинг нақадар аҳамиятли эканлигини кўрсатувчи ажойиб мисол келтирди*. 15.5-расмда айни бир препаратнинг (диатомли сув ўсимлиги қалқонининг) турли ёритиш усулларида микроскопда ҳосил қилган тасвирларининг тўртта расми кўрсатилган.

Ҳар бир расмнинг устида объективнинг фокал текислигидан ўтвучи ёруғлик дастасининг шакли кўрсатилган. 1-расм — фақат марказий максимум (0) ўтади, қалқон тафсилотсиз, силлиқдек кўринади; 2 — марказий (0) ва битта ён дифракцион максимум (a) ўтади — қалқон бўй-

* Я. Е. Элленгорн, Ботанический журнал, 1940.

қайтарувчи оптикадан фойдаланишни талаб қиласи; бунда қўлланадиган нурларнинг тўлқин узунлиги 250—200 нм орасида бўлиши керак, чунки кузатилиши керак бўлган буюмларнинг кўпчилиги қисқа ультрабинафша нурларни кучли ютади. Шундай қилиб, ажратা олиш кучини бу йўл билан икки мартача ошириш мумкин; ҳозирги замон ультрабинафша микроскопларида ана шундай қилинганд, бунда албатта фотографик кузатиш методидан фойдаланиш зарур.

Ультрабинафша нурларни қўлланишнинг яна бир муҳим афзал томони бор. Кўп буюмлар, айниқса биологик препаратларнинг барча қисмлари кўринувчи ёруғлик учун бирдай шаффоф бўлади, шу туфайли бундай буюмларни кўринувчи ёруғликда кузатиш қийин. Лекин ультрабинафша ёруғлик учун буюм (препарат)нинг турли қисмларининг ютиш кўрсаткичи турлича бўлади, бинобарин тегишли микрофотографиялар етарлича контрастли бўлади. Е. М. Брумберг турли тўлқин узунликларнинг ютилишидаги фарқдан жуда яхши фойдаланиш имконини берадиган жуда ажойиб система ишлаб чиқди. Препаратни тўлқин узунликларнинг учта группасида расмга олиб ва учала расмни тўлқин узунликларнинг бу уч группасидаги фарқни тегишли равишда акс эттирадиган учта ёруғлик фильтрига эга бўлган маҳсус асбобда бир вақтда қараб, биз Брумберг методи бўйича расмга олишда қўлланилган ёруғликнинг энг қисқа тўлқин узунлигига мос келадиган даражада ажратилган тафсилотларга бой тасвир оламиз.

Микроскопнинг ажратা олиш қобилиятини янада ошириш учун Рентген нурлари билан тажриба қилиш керак эди. Аммо Рентген нурларида тасвир ҳосил қилиш учун керак бўлган оптика тайёрлаш жуда катта қийинчиликларга дуч келади.

Аммо ҳозирги замон назарий физикасининг ривожланиши, худди ёруғлик оқимининг тарқалиши тўлқин қонунларига бўйсунганидек, ҳар қандай моддий зарралар оқимининг тарқалиши ҳам тўлқин қонунларига бўйсунади, деган фикрга олиб келди. Бу эса кучлар таъсирида зарралар ҳаракати тўғрисидаги масаланинг аниқ ечими тегишли тўлқинларнинг тарқалишини текшириш йўли билан олинади, демакдир. Бу тўлқинларнинг табиатига тўхтатмасдан, уларнинг узунлиги ҳаракатланаётган зарраларнинг m массасига ва v тезлигига $\lambda = h/mv$ формула (де Бройль, 1923 й.) орқали боғланганлигини кўрсатиб ўтамиз холос, бундаги $h = 6,624 \cdot 10^{-34}$ Ж · с бўлиб, Планк доимийси дейилади. Формуладан кўринишича, зарранинг m массаси қанча катта ва v тезлиги қанча катта бўлса, тўлқин узунлиги шунча кичик бўлади. Лекин ҳатто унча катта бўлмаган тезликда ҳаракатланаётган энг кичик массали зарралар — электронлар учун ҳам ($m \approx 0,9 \cdot 10^{-27}$ г) тегишли тўлқин узунлик жуда кичик. Масалан, 150 В кучланиш

билин тезлаштирилган электронлар учун $\lambda = 1 \text{ \AA}^*$. Тезроқ ҳаралатланувчи электронлар учун, шунингдек атомлар, молекулалар ёки янада каттароқ массали жисмлар учун тұлқин узунлиги анча қисқа бўлади. Шундай қилиб, ҳатто энг енгил зарраларнинг (электронларнинг) тарқалиш қонунлари жуда қисқа тұлқинларнинг тарқалиш қонунларига мос келади.

Бу ҳолда масаланинг тұлқиний назария асосида олинган аниқ ечими геометрик оптика методи бўйича олинган ечимдан амалда фарқ қилмайди. Тұлқинлар синиш күрсаткичларининг муҳит хоссаларига, яъни электрон ҳаракатланаётган куч майдонларига қандай боғланғанлигини аниқлагач, биз электроннинг ҳаракатини геометрик оптика қоидалари бўйича ҳисоблаб чиқишимиз мумкин. Иккинчи томондан, электронга таъсир қилувчи кучларни билган ҳолда электроннинг ҳаракатини механиканинг одатдаги қонунлари бўйича ҳисоблаб чиқиши мумкин. Механик масалани оптика нұқтаи назаридан қараб чиқиши имконияти аллақачон күрсатиб ўтилган эди. Бундан тахминан 150 йил аввал Гамильтон (1830 й. атрофида) механика тенгламаларини геометрик оптика тенгламаларига ўхшаш кўринишга келтириш мумкинлигини күрсатди. Механика тенгламалари энг кичик таъсир принципини (Мопертюи принципи; Ньютон механикаси тенгламалари Мопертюи принципидан олиниши мумкин) ифодаловчи муносабат тарзида, геометрик оптика тенгламалари энг қисқа оптик йўл принципини (Ферма принципи, қ. 69-§; геометрик оптика қонунлари Ферма принципидан келтириб чиқарилади) ифодаловчи муносабат тарзида тасвирланиши мумкин. Агар синдириш кўрсаткичи *түшунчаси төғиши равишида кириталса*, бу иккала принцип бутунлай айний ифодага эга бўлади. Ҳозирги замон назарияси берадиган ажойиб натижә шундан иборатки, бу назариядан келтириб чиқариладиган синдириш кўрсаткичи билан зарра ҳаракатланаётган куч майдонларини характерловчи параметрлар орасидаги муносабат энг кичик таъсир принципи билан Ферма принципининг айнан бир хил бўлиши учун талаб қилинган муносабатнинг *худди ўзгинасадир*. Масалан, ҳозирги замон назариясига мувофиқ, W потенциал билан характерланувчи куч майдонида ҳаракатланаётган зарра учун муҳитнинг синдириш кўрсаткичи

$$n = \sqrt{2(E - W)/mc^2}$$

кўринишида бўлади, бундаги E — ҳаракатланаётган [зарранинг энергияси, m — унинг массаси ва c — ёруғлик тезлиги; Гамильтоннинг фикрича, худди шундай боғланиш мавжуд бўлганида зарранинг йўли ёруғлик нури билан бир хил бўлади].

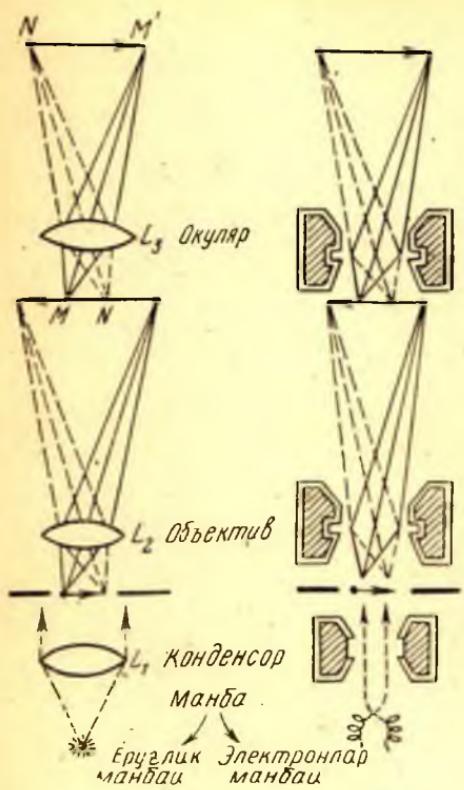
* Электроннинг тұлқин узунлигини ҳисоблаш учун де-Бройль формуласига $\lambda = 12,24/\sqrt{V}$ (ангстрэм) кўриниш бериш қулай, бундаги V кучланиш вольт ҳисобида ифодаланган.

Механика методлари ёки геометрик оптика методлари қўлланилишидан қатъи назар, электромагнитик майдонларда, электрон йўлларини ҳисоблаш үсуллари бирор нуқтадан (манбадан) чиқсан электронларнинг қандай шароитда яна бирор нуқтада тўпланишини (стигматик тасвир) аниқлаш имконини беради. Бундай тасвир олиш учун электрон ҳаракатланиши керак бўлган электр ёки магнит майдонлари тўплами «электрон линзалар» (магнит линзалар ёки электростатик линзалар) бўлиши керак. Геометрик оптиканда оддий линзалар қандай роль ўйнаса, «электрон линзалар» электронлар оптикасида шундай роль ўйнайди*. Тегишли шароитда (параксиал дасталар ёки тегишлича ҳисоблаб ишланган «тузатилган» электрон линзалэр) электронлар манбаи етарлича яхши тасвир бериши мумкин.

Бу тасвирни фотография қилиш мумкин (агар электронлар фотопластинқага тушса) ёки бевосита кўз билан кузатиш мумкин (агар электронлар уларнинг зарбидан ёруғлик чиқарувчи флюоресценцияловчи экранга тушса). Ҳозирги замон техникасида муҳим роль ўйновчи кўп электрон-оптик системалар ана шу принцип асосида қурилган. 15.6·расмда схематик тасвирланган электрон микроскоп шундай системаларнинг бириди. Электрон микроскопнинг одатдаги оптик микроскопни ташкил этувчи қисмларга бутунлай эквивалент бўлган қисмлардан тузилганлиги расмдан кўриниб турипти. Буюм «ўзи ёруғлик чиқарадиган» — ўзи электронлар манбаи бўлиши (чўғланган катод ёки ёритилувчи фотокатод) ёки «ёритилган» бўлиши — одатда чўғланган катоддан чиқсан электронлар оқими тушаётган препаратдан иборат бўлиши мумкин; албатта, электронларнинг препарат орқали паррон ўтиши ва «оптик» системага кириши учун препарат етарлича юпқа бўлиши, электронлар эса етарлича тез ҳаракат қиласидиган бўлиши керак. Дарвоқе, одатдаги оптик микроскопда қараладиган препаратларга ҳам худди шунга ўхшаш «шаффо бўлиш» талаби қўйилади.

Электрон микроскопни геометрик оптика қоидалари бўйича ҳисоб қилиш табиийдир, чунки, кўриб ўтганимиздек, электронларга мос келувчи тўлқин узунлик жуда кичикдир. Бу узунлик нанометрнинг мингдан бир улушларининг бир нечтаси тартибида бўлади, чунки одатда анча катта ($40 - 60$ кВ тезлаштирувчи кучланишга мос келувчи) тезликли электронлар ишлатилади. Аммо 97-§ да кўрганимиздек, микроскопнинг ажрата олиш кучи тўғрисидаги асосий масалани қараб чиқишда тўлқин узунликнинг чексиз кичик эмаслигини эътиборга олиш керак. $d \geq \lambda_0/A$ формуулани татбиқ этиб, электрон микроскопнинг ажрата олиш кучини оддий

* Электр ва магнит майдонларининг электронлар йўлига кўрсатадиган таъсири (фокусловчи таъсир) электртга бағищланган дарсликларда баён этилган (масалан, С. Г. Калашников, Электр, «Ўқи тувчи», 1979, 208 — 210 §§.).



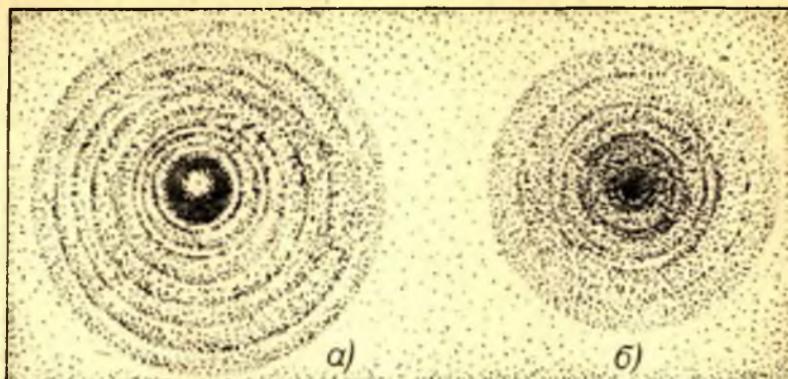
15.6- расм. Электрон микроскоп тузилишинг схемаси. Таққослаш учун ёнида оптик микроскопнинг схемаси тасвириланган.

СССРда биринчи марта жуда такомиллашган электрон микроскоплар акад. А. А. Лебедев раҳбарлигидага қурилган.

Электрон микроскопнинг ажратса олиш кучини принципиал жиҳатдан чекловчи сабаб, албатта, худди одатдаги оптик микроскоп ҳолидагидек, дифракцион ҳодисалардир, булар электронларнинг түлқин табиати туфайли юз беради. Агар тажриба шароити юқорида баён қилинганига мувофиқ қилиб танлаб олинса, яъни мұхитнинг ораларидан электронлар үтадиган фазовий биржинсли масликларининг чизиқли үлчамлари шу электронларнинг түлқин узунлиги билан таққосланадиган бўлса, бу ҳолда бундай электронлар дифракциясини бёвосита кузатиш мумкин.. Электронларнинг түлқин узунлиги Рентген нурларининг түлқин узунлигига яқин бўлгани учун, электронлар дифракциясини кузатиш шароити Рентген нурлари дифракциясини кузатиш шароитига ўхшаш бўлади.

микроскопнига қарагандай бекиёс катта қилиш мумкин эканлигини топамиз. Ҳақиқатан ҳам, электрон микроскопда түлқин узунлиги оддий микроскопдагидан $10\,000 - 100\,000$ марта кичик; шунинг учун ҳозирча электрон «объективлар»нинг сонли апертураси унча катта бўлмаса ҳам ($A \approx 0,01 - 0,1$) ҳар ҳолда электрон микроскопнинг назарий ажратса олиш кучи оптик микроскопни кидан бир неча минг марта ортиқидир. Бошқача айтганда, агар биз оптик микроскопда $200 - 300$ нм чамасидаги тафсилотларни ажратса оладиган бўлсак, электрон микроскоп ёрдамида $0,1$ нм чамасидаги буюмларнинг тасвирини олишга, яъни атом ва молекулаларни кўришга умидвор бўлиш мумкин эди.

Ҳозирги вақтда мавжуд бўлган электрон микроскоплар $0,1$ нм чамасидаги ажратса олиш кучига эга.



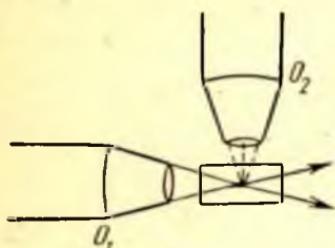
15.7. расм. Металл фольга орқали Рентген нурлари (а) ва элекtronлар дастаси (б) ўтганда олинган дифракцион ҳалқалар.

Ҳақиқатан ҳам, Девиссон билан Жермер (1927 й.) ва Г. П. Томсон (1928 й.) электронлар дифракциясига оид тажрибаларни қилиб кўрдилар, бу тажрибалар Рентген нурлари дифракциясига оид тажрибаларга бутунлай ўхшаш экан. Юпқа олтин варагидан Рентген нурлари (а) ва электронлар дастаси (б) ўтганида ҳосил бўладиган дифракцион манзаранинг тасвиirlари (Дебай—Шерер ҳалқалари, қ. 118-§) 15.7-расмда кўрсатилган. Шунга ўхшаш дифракцион тажрибалар молекулалар дасталари билан ҳам, нейтронлар дасталари билан ҳам қилиб кўрилган.

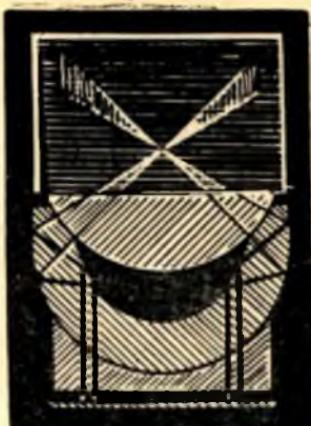
99- §. Қоронғи майдон методи (ультрамикроскопия). Фазавий тафовут (контраст) методи

Микроскопнинг ажратса олиш қобилиятини аниқловчи формула микроскоп ёрдамида кўриш ёки фотосуратга олиш мумкин бўлган энг кичик зарранинг ўлчамини кўрсатиб беради, яъни тасвири ҳақиқий шаклини тўғри акс эттирадиган заррани кўрсатади. Бундан ҳам кичик зарраларнинг тўғри тасвирини олиш мумкин эмас. Аммо бундай ультрамикроскопик кичик зарраларнинг мавжудлиги, уларнинг вазияти ва ҳаракати микроскоп ёрдамида маҳсус усулда кузатиш йўли билан аниqlаниши мумкин. Бу усул ёруғликнинг кичик зарраларда сочилиш ҳодисасига асосланган.

Асбобларнинг жойлашиш схемаси 15.8-расмда кўрсатилган. Кучли ёруғлик дастаси ультрамикроскопик зарралар бўлиши тахмин қилинган камерага O_1 объектив ёрдамида йифилади. Агар бундай зарралар ва улардан каттароқ зарралар камерада бўлмаса, у ҳолда O_1 объективдан келаётган ёруғлик горизонтал йўналишда



15.8- расм. Энг содда ультрамикроскоп схемаси.



15.9- расм. Қоронғи майдон методини амалға оширадиган махсус конденсорнинг кесими.

кетаверади, юқориги O_2 объективга тушмайды*. Агар нурлар йүлида зарралар бўлса, зарралар ёруғликни сочиб юборади, сочилган ёруғлик O_2 объективга тушади ва вертикал микроскопда дифракцион манзара ҳосил қиласди; бу дифракцион манзара ультрамикроскопик зарранинг вазияти ва ҳаракати тўғрисида хулоса чиқаришга имкон беради, аммо унинг шакли тўғрисида жуда хам ноаниқ тасаввур бера олади. Жуда майда зарралар (масалан, металларнинг $5 \cdot 10^{-6}$ мм ўлчамили коллоидал зарралари) қора фонда ялтировчи юлдузчалар тарзида кўринади.

Ультрамикроскопда қоронғи майдон принципи амалға оширилган, бу принцип қўйидагидан иборат: кўриш майдонига тўғри нурлар киритилмай, фақат дифракцияланган нурларгина кузатилади. Бу принцип қатор мосламаларда амалға оширилади. Хусусан, микроскоп столчасидаги препаратни объективга бевосита тушмайдиган оғма нурларнинг кучли дастаси билан ёритадиган махсус конденсорларнинг (15.9- расм) қўлланиши ана шу принципга асосланган. Марказий нурларни шаффоф бўлмаган махсус парда тутиб қолади, ён нурлар эса тўла ички қайтиб, сўнг кўзгусимон сиртдан қайтади ва препаратда тўпланади. Бу ён нурлар объективга тушмайдиган йўналишда тарқалади, фақат буюмда дифракцияланган (буюм сочиб юборган) нурларгина объективга тушиши мумкин. Агар буюмлар анча йирик ($\lambda/2$ дан катта) бўлса, бу ҳол-

* Ёруғликнинг ҳатто ёт зерралер бўлмаган бутунлай тоза бир жинсли мухитда юз берадиган молекуляр сочилиши жуда кучсиз бўлади, шунинг учун биз уни ҳисобга олмаяпмиз.

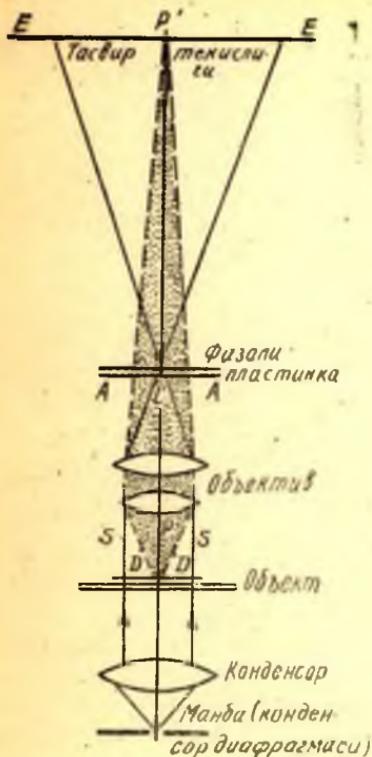
да турли тартибли дифракцион спектрлар бир вақтда объективга тушади ва биз буюм шаклидаги тасвирни күрамиз. Агар дифракцияланган дасталарнинг анча қисми объективга тушмай қолса, у ҳолда буюм шаклидан сезиларли фарқ қилувчи тасвир ёки ҳатто буюмнинг шакли ҳақида ҳеч қандай тасаввур бермайдиган қора фондаги фақат ёруғ нуқта кузатилиши мумкин. Турли системадаги шунга ўхшаш конденсорлар (параболоид-конденсор, кардиоид-конденсор) микроскопияда кенг қўлланилади. Ультрамикроскопик кузатиш методини такомиллаштириш тўғрисида 45-§ да гапирилган эди.

Баён қилинган микроскопик методлар атрофидаги муҳитга қараганда ёруғликни бошқачароқ ютиш қобилияти туфайли бутун кўриш майдони фонида ажралиб кўринувчи буюмлар учун (абсорбцион структуралар) жуда қулай бўлиши мумкин. Микроскопик ишда, масалан, биологияда атрофидаги муҳитдан асосан ўзининг синдириш кўрсаткичи билан фарқ қилувчи буюмлар (рефракцион структуралар) кўп кузатилади. Бу метод маҳсус кўриб чиқишига арзиди.

48-§ да кўрсатиб ўтилганидек, ўтувчи тўлқиннинг амплитудасини эмас, балки фазасини ўзгартирувчи рефракцион структуралар жуда яхши ифодаланган дифракция беради (масалан, фазавий дифракцион панжаралар). Бироқ бундай структураларни бевосита қараб ёки фотосуратга олиб бўлмайди, чунки қабул қилувчи асбоблар фазани эмас, балки рефракцион структуранинг турли қисмларидан ўтишда ўзгармай қолаверадиган амплитудани (интенсивликни) қайд қиласди. Бу натижа Аббенинг текшириш методини рад қиладигандек бўлиб кўринади: бирламчи тасвирлар (спектрлар) бир хил бўлгани ҳолда иккиласми тасвирлар мутлақо турлича бўлади. Бу қийинчиликнинг сабаби содда: ҳар хил структураларнинг дифракцион спектрлари бир-биридан амплитуда жиҳатидан тафэвут қилмаслиги мумкин, лекин рефракцион структуралар ҳолида нолинчи спектрнинг фазаси бошқа тартибли спектрлар фазасидан $\pi/2$ қадар фарқ қиласди. Бу эса барча спектрлар йиғилишидан ҳосил бўладиган иккиласми тасвирларнинг фарқли бўлишига олиб келади. Бироқ нолинчи спектрнинг фазасини $\pi/2$ қадар ўзгартирасак, у ҳолда биз абсорбцион ва рефракцион структуралар берадиган дифракцион манзаралар орасидаги фарқни бартараф қилган бўламиз ва рефракцион структураларни кўра оламиз. Бунда нолинчи спектрдаги қўшимча фаза фарқининг $+\pi/2$ ёки $-\pi/2$ га тенг бўлишига қараб структуранинг фазани кўпроқ ўзгарирадиган жойларини қоронфи ёки ёруғ қилиш мумкин.

Қўйидаги содда мулоҳазалар тўғри ёруғлик (нолинчи максимум) билан сочилган ёруғлик (бошқа тартибли дифракциялар ёруғлиги) орасидаги фаза фарқини тушунишга имкон беради.

Бир жинсли шаффофф муҳит кўринишидаги буюмни тасаввур қиласлийлик, унинг шаффофф бўлган айrim қисмлари бир-биридан син-

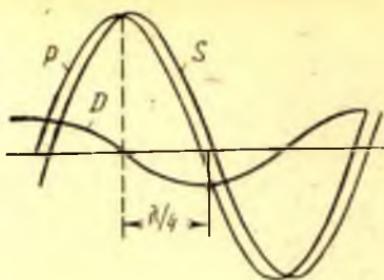


15. 10- расм. Рефракцион структурани күзатын схемаси.

нинг катта S қисми эса дастлабки йұналишда үтади (нолинчи тартибли спектр), лекин P түлқинга нисбатан фаза бүйича бир-мунча силжийди; масалан, агар бу қисмнинг синдириш күрсаткичи атрофдаги мұхитникидан каттароқ бўлса, у ҳолда бу S түлқин фаза бўйича кечикади.

15.11-расмдаги график оғишмаган P ва «кечиккан» S түлқинлар орасидаги шу кичик фаза силжишини күрсатади. Бу икки түлқин айрмаси дифракцияланган D түлқиндан иборат бўлади. P ва S түлқинлар амплитуда бўйича бир-бираига яқин, фаза бўйича озгина фарқ қилгани учун D түлқин кичик амплитудали бўлиб, S түлқинга (бинобарин, P түлқинга ҳам) нисбатан фаза бўйича $\pi/2$ қадар (чорак түлқин қадар) силжиган бўлади.

Одатдаги микроскопда тасвир ҳосил қилишда S ҳам, D ҳам иштирок этиб, биргаликда структуранинг құшни жойлари берадиган түлқиндан фарқ қилмайдиган P түлқинни беради, чунки абсорбция йўқ деб фарауз қилинади. Шундай қилиб, одатдаги микро-

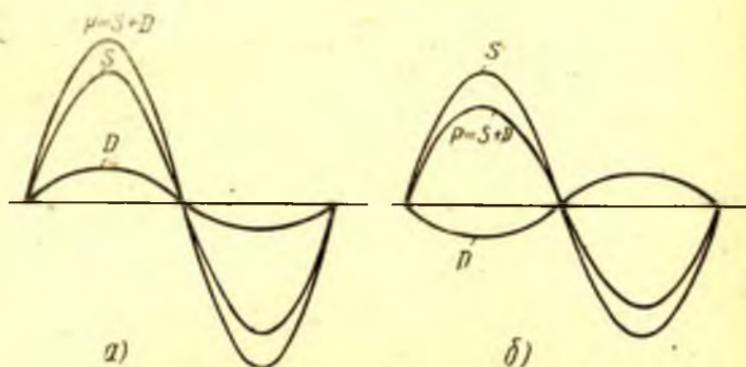


15. 11- расм. Рефракцион структурани күзатында дифракцияланган D түлқин ҳосил бўлиши.

дириш кўрсаткичи бўйича бир оз фарқ қиладиган бўлсин (рефракцион структура). Буюм \parallel конденсор ёрдамида ёруғликнинг параллел дастаси билан ёритилган (15.10-расм). Агар буюмнинг қисми билан атрофдаги мұхит синдириш кўрсаткичлари жиҳатидан бир-биридан фарқ қилмаганида эди, ёруғлик препарат орқали оғишмасдан ўтиб оғишмаган P түлқин берар эди. Синдириш кўрсаткичлари фарқли бўлганда бир қисм ёруғлик сочиб юборилади (дифракцияланади) ва оғишган D түлқин беради, ёруғлик-

скоп рефракцион структуранинг турли қисмларини фарқ қилишга имкон бермайди. S тўлқинни тўсиб қолсак, қоронғи майдонли микроскоп ҳосил бўлади; бу микроскопда энди дифракцияланган D тўлқин мавжудлиги туфайли рефракцион структура кузатилиши мумкин. S нинг фазасини $\pm \frac{\pi}{2}$ қадар ўзгартириб, S ва D лар қўшилгач, ё P нинг интенсивлигига нисбатан кучли интенсивлик (кучайиш) берадиган (агар S ва D ларнинг фазалари тенглашса) ёки P никига нисбатан кучсиз интенсивлик (сусайиш) берадиган (агар S ва D ларнинг фазалари қарама-қарши бўлиб қолса) қиласиз, яъни атрофдаги майдонда ёруғ ёки қоронғи бўлган контрастли тасвир оламиз (15.12-а, б расм).

S ва D тўлқинларнинг амплитудалари кўп фарқланга илги туфайли энг катта контрастли тасвир олиш учун ютувчи фильтр ёрдамида S нинг (шу билан бирга P нинг ҳам) интенсивлиги ҳи D нинг интенсивлигига тенглашгунча сусайтириш фойдалидир. Бу ҳолда интерференцион эфект P тўлқиннинг интенсивлиги ка майиши туфайли вужудга келган фондаги тасвирда (буюмнинг тасвирида) сезиларли кучайиш ёки деярли тўла сусайиш беради. Шунинг учун S нинг фазасини $+\pi/2$ ёки $-\pi/2$ қадар ўзгартиришга мўлжалланган пластинка одатда бир вақтнинг ўзида S ни тегишлича сусайтириш учун ҳам ишлатилади. Сусайтириш коэффициенти турлича бўлган шундай пластинкалар тўпламига эга бўлган ҳолда кузатишнинг энг яхши амалий шароитини танлаб олиш мумкин. Шундай сусайтирувчи ва фазани ўзгартирувчи пластинка нинг қаерга жойланишини 15.10-расмдан кўриш осон. Агар препарат (буюм) параллел даста билан ёритилган бўлса, бу ҳолда оғишмаган (S ёки P) тўлқин объективнинг AA' фокал текислигига йигилади ва ундан



15.12- расм. Фазавий контраст методи принципи .

а — S ва D тўлқинлар фазаси бир хил; б — S ва D тўлқинлар фазаси қарама-қарши.

нари бутун EE' тасвир текислиги бүйича ёйилиб кетади. Дифракцияланган (оғишган) D түлкүн EE' текисликта тасвир ҳосил қиласы; EE' текислик микроскоп объективига нисбатан буюм текислигига құшма текисликтір.

S ни (ва P ни) сусайтирувчи ва құшымча фазалар фарқи ҳосил құлувчы фазавий пластинка объективнинг AA' фокал текислигига жойлашиши керак.

Фазавий пластинка шаффоф материалдан ясалған пластинка бўлиб, унинг нолинчи максимум тўғри келадиган жойи тегищлича қалироқ ёки юпқароқ бўлади. Пластинканинг шу қисми бирор абсорбцион қобилиятли ютувчи қатлам билан қопланади.

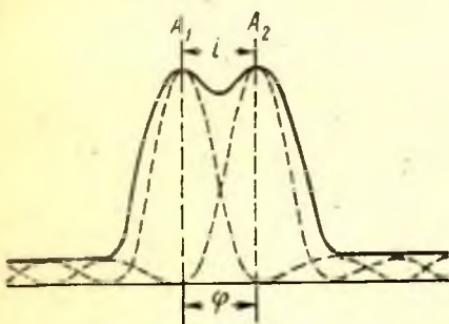
Нолинчи максимум ёруғлик манбанинг конденсор ва объектив ҳосил қилған тасвиридир. Одатда конденсорнинг фокал текислигига жойлашган диафрагма манба хизматини ўтайди. Бу диафрагма тешигининг шакли нолинчи максимумнинг шаклини ва бинобарин фазавий пластинканинг қалироқ (юпқароқ) қисмининг шаклини белгилайди. Қатор мулоҳазаларга кўра, диафрагманинг тешиги кичик ҳалқа кўринишида ишланади.

Шаффоф буюмлар тасвири контрастлигини яхшилашнинг баён қилинган методи фазавий контраст методи деб аталган (Цернике, 1935 й.). Ҳозирги вақтда фазавий контраст методидан фойдалана-диган микроскопларни саноат ишлаб чиқаради ва улар биологик тадқиқотларда кенг қўлланилади.

100-§. Спектрографларда бўлалиған дифракцион ҳодисалар (хроматик ажратса олиш кучи)

Спектрографлардаги дифракцион ҳодисалар жуда катта аҳамиятга эга. Агар аппаратнинг тор тирқишини узоқда жойлашган кичкина ёруғлик манбай (яъни деярли параллел даста) ёритиб турган бўлса, коллиматор объективига жуда ингичка ёруғлик дастаси тушади. Бундай ҳолда объективнинг жуда кичик қисми ишлар эди, бу эса унинг ажратса олиш қобилияти жуда кичик бўлишига мос келар ва, бинобарин, фотопластинкада тирқишининг тасвири кескин бўлмас эди. Аммо, тирқища ёруғлик дифракцияланади, оқибатда коллиматор тирқишининг ўлчамларига мувофиқ равиша ёруғликка тўлади.

Тирқиши тор бўлганида коллиматор объективининг апертураси объектив дифрак-



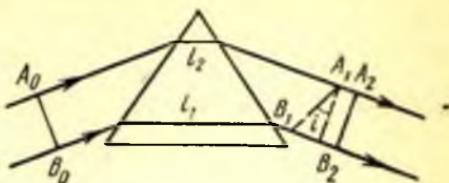
15.13-расм. Бир-бирига яқин иккى спектрал чизик устма-уст тушганда интенсивлик тақсимоти.

цион манзаранинг марказий максимумини ҳам, анчагина ён максимумларни ҳам ўтказа оладиган даражада етарлича катта бўлиши кетак; юқори тартибли дифракцион максимумларнинг диафрагма борлиги туфайли муқаррар тўсиб қолиниши оқибатида тирқишининг тасвири бирмунча кенгайган бўлиб чиқади, бунда коллиматор объективининг апертураси қанча кичик бўлса, тирқишининг тасвири шунча кўп кенгаяди. Аммо, одатда, спектрограф коллиматорининг ҳам, камерасининг ҳам объективлари призмали системанинг кўндаланг кесимига нисбатан каттароқ ўлчамли қилиб ишланади. Шунинг учун тирқиш тасвириниң дифракцион кенгайишида призма туфайли ҳосил бўладиган чеклаш асосий аҳамиятга эга. Иккинчи томондан, призмали системанинг дисперсияси анча катта бўлгани туфайли тушаётган монохроматик бўлмаган яssi тўлқин фронти призмадан ўтғандан сўнг турли тўлқин узунликлар учун турли бурчакка бурилади ва оқибатда призматик спектр ҳосил бўлади (Ньютон). Икки яқин тўлқин узунликлар орасида дисперсия туфайли ҳосил бўлган бурчакли масофа (чизиқлар тасвирларининг дифракцион кенгайиши уларни тўлиқ босиб кетмагунча) бу чизиқларни фарқ қилишга имкон беради. Шундай қилиб, бу ҳолда ҳам дифракция спектрал аппаратининг яқин тўлқин узунликларни фарқ қилиш қобилиятига чек қўяди, яъни аппаратининг *хроматик ажратма олиш қобилиятига* чек қўяди.

Интенсивлиги бир хил бўлган икки яқин монохроматик спектрал чизиқнинг устма-уст тушишидаги интенсивлик тақсимоти 15.13-расмда туташ чизиқ билан схематик тасвирланган.

Бу манзарада иккита дискрет тўлқин узунликни фарқ қилиш имконияти маълум даражада шартлидир ($50, 96\frac{1}{2}$ ларга таққосланг). Рэлейнинг фикрича, агар икки чизиқ максимумлари орасидаги A_1A_2 масофа (бурчак ўлчовида бу масофа i орқали ифодаланади) максимумдан энг яқин минимумгача бўлган бурчакли Φ масофадан катта ёки унга тенг бўлса, яъни $i \geq \Phi$ бўлса, бу икки чизиқ ажралган чизиқлар ҳисобланади. $\mathcal{A} = \lambda/\delta\lambda$ катталик аппаратининг ажратма олиш қобилияти дейилади, бу ерда $\delta\lambda$ юқоридаги шартни қаноатлантирувчи энг яқин икки чизиқнинг тўлқин узунликлари фарқи.

Ҳисоб содда бўлиши учун энг кўп қўлланадиган схемани, яъни призма минимал оғдириш вазиятида турган схеманигина, кўриб чиқамиз, бунда ёруғлик дастаси призма ичидаги унинг асосига параллел йўналишда боради.



15.14- расм. Спектрографнинг ажратма олиш кучини ҳисоблашга доир.

15.14-расмда A_0B_0 — иккала түлқиннинг минимал оғдириш вазиятида турган призмага тушишидан олдинги фронтининг вазиятини билдиради. A_1B_1 ва A_2B_2 эса λ_1 ва λ_2 ларнинг призмада синишдан сўнгги фронтлари вазиятини билдиради. i бурчак — A_1B_1 билан A_2B_2 орасидаги бурчак.

15.14-расмдан қўйидагини топамиз:

$$i \approx \operatorname{tg} i = \frac{B_1B_2 - A_1A_2}{A_2B_2},$$

лекин

$$A_1A_2 = l_2 (n_1 - n_2) = l_2 \delta n,$$

$$B_1B_2 = l_1 (n_1 - n_2) = l_1 \delta n,$$

бундаги l_1 ва l_2 — призманинг юқориги ва пастки қисмидаги йўл узунлиги, $\delta n = n_1 - n_2$ катталик — λ_1 ва λ_2 учун синдириш кўрсаткичлари фарқидир, чунки призмадан ўтишдаги кечикиш туфайли λ_1 тўлқиннинг фронти λ_2 тўлқиннинг фронтидан орқада қолади; тўлқинлар n_1 ва n_2 ларнинг ҳар хил бўлиши ва призмада босиб ўтиладиган қатлам қалинлиги ҳар хил бўлиши туфайли кечикади.

Шундай қилиб, $(l_1 - l_2) \delta n$ ифода λ_1 ва λ_2 тўлқинлар орасидаги йўл фарқи бўлиб, бу фарқ призманинг ичида $(l_1 - l_2)$ йўлда дисперсия туфайли пайдо бўлади. Ёруғлик дастасининг $A_0B_0 = A_2B_2$ кенглигини h билан белгиласак,

$$i = \frac{l_1 - l_2}{h} \delta n.$$

Дастанинг h кенглиги чизиқнинг дифракцион кенгайишни аниқлайди. λ_1 ва λ_2 бир-бирига яқин бўлганлиги учун, бу кенгайишни иккала чизиқ учун ҳам бир хил ва $h \sin \phi = \lambda$ ёки

$$\phi = \lambda/h$$

шартдан аниқланади деб ҳисоблаш мумкин, бу ерда ϕ — дифракция бурчаги.

Демак, λ га яқин иккита чизиқни ажратса олиш шарти қўйидадидир:

$$i = \phi$$

ёки

$$\lambda = \delta n (l_1 - l_2). \quad (100.1)$$

Ёруғлик дастаси бутун призмани қоплагандаги ҳол энг қулай холдир. Бу ҳолда $l_2 = 0$ ва $l_1 = b$, бундаги b — призма асосининг кенглиги; минимал оғдириш вазиятида ёруғлик шу асос бўйлаб боради. Бу ҳолда

$$\lambda = b \delta n \text{ ва } \mathcal{A} = \frac{\lambda}{\delta \lambda} = b \frac{\delta n}{\delta \lambda}. \quad (100.2)$$

Шундай қилиб, призманинг хроматик ажратса олиш қобилияти призма асосининг кенглиги билан синдириш кўрсаткичининг нисбий дисперсияси кўпайтмасига тенг.

Бир материалдан ($\delta n/\delta\lambda$ бир хил) ясалган бир нечта призмалари бўлган спектрографларда b миқдор барча призмалар асосларининг йиғиндисига тенг. Масалан, ҳар бир призмасининг асоси 7 см чамасида бўлган уч призмали чоғроқ ИСП-51 спектрографи спектрнинг нисбий дисперсия $\delta n/\delta\lambda = 0,0001 \text{ нм}^{-1}$ бўлган бинафша қисмида $\mathcal{A} = 20\,000$ назарий ажратади олиш кучига эга, яъни асбоб бир-бира-дан 0,02 нм дан кам фарқ қиласиган иккита бинафша чизиқни ажратиб беролмайди. Тирқиш кенглигининг чекли бўлиши, шунингдек спектрограф оптикаенинг нуқсонлари ва фотоэмультсияларнинг донадор бўлиши туфайли ҳақиқий ажратади олиш кучи назарий ажратади олиш кучидан бирмунча кам бўлади.

ЕРУГЛИКНИНГ ҚУТБЛАНИШИ

XVI боб

ТАБИЙ ВА ҚУТБЛАНГАН ЕРУГЛИК

101-§. Ерүглик түлқинларининг кўндаланг түлқин эканлиги

Интерференция ва дифракция ҳодисаларини ўрганишда ёруглик түлқинлари бўйлама ёки кўндаланг түлқинлар эканлиги тўғрисидаги масала иккинчи даражали аҳамиятга эга эди, (к. 18- §).

Ёругликниң электромагнитик назариясидан ёруглик түлқинлари кўндаланг түлқинлар эканлиги бевосита келиб чиқади. Ҳақиқатан ҳам, қисқача математик ифодаси Максвелл назариясининг тенгламаларида мужассамланган электромагнетизм ва электромагнитик индукция қонунларининг бутун мажмуасидан бундай хуласа келиб чиқади: E электр кучланганлиги вақт ўтиши билан ўзгарганда E векторга перпендикуляр равишда йўналган ўзгарувчи H магнит майдони пайдо бўлади ва аксинча. Бундай ўзгарувчи электромагнитик майдон фазода қўзғалмай турмай, балки E ва H векторларга перпендикуляр бўлган чизиқ бўйлаб ёруглик тезлиги билан тарқалиб, электромагнитик түлқинлар, жумладан ёруглик түлқинлари ҳосил қиласди. Шундай қилиб, E , H ва түлқин фронтининг φ тарқалиши тезлигидан иборат уч вектор ўзаро перпендикуляр бўлиб, ўнг винт системасини ҳосил қиласди, яъни электромагнитик түлқин кўндаланг түлқинидир*.

Агар түлқин фронтининг тарқалиш йўналиши ва векторлардан бирининг, масалан, E нинг йўналиши берилган бўлса, бошқасининг (H нинг) йўналиши бир қийматли аниқланади. Бироқ ўзаро перпендикуляр бўлган E ва H векторлар түлқин фронтининг тарқалиш йўналишига (ёки нурга) нисбатан илтиёрий вазиятда жойлашган бўлиши мумкин.

Ҳар бир айрим ҳолда E ва H векторлар түлқин нормалига нисбатан бирор вазиятда жойлашади ва түлқин нормали (ёки нур) электромагнитик түлқинларнинг симметрия ўқи эмас. Бундай асимметрия кўндаланг түлқинларга хос бўлиб, бўйлама түлқинлар эса ҳамиша тарқалиш йўналишига нисбатан симметрикдир. Шундай

* 35- бетдаги изоҳга кетсанг. Оптик жиҳатдан изотроп бўлган мұхитларда энергия оқимининг (Умов-Псайтинг векторининг) йўналиши түлқин нормалининг йўналиши билан бир хил бўлади. Оптик жиҳатдан анизотроп бўлган мұхитларда түлқин нормали билан нурнинг бир йўнгалишида бўлмаслиги мұхим принципијал аҳамиятга эга. Бу бобда эса түлқин нормали билан нур йўналиши орасида фарқ йўқ.

қилиб, нурга нисбатан бўлган асимметрия кўндаланг тўлқинни бўйлама тўлқиндан фарқ қиласиган белгилардан биридир. Ёруғлик тўлқинларининг кўндаланг тўлқинлар эканлигини уларнинг электромагнитик табиати кашф этилишидан анча олдин тажрибада исботлаш учун айни мана шу белгидан фойдаланилган; ёруғликнинг электромагнитик табиатидан унинг кўндаланг тўлқин эканлиги ўз-ўзидан кўриниб туради.

Асимметрияни тажрибада текшириш қуроли сифатида, равшанки, ўз навбатида асимметрия хоссасига эга бўлган система хизмат қиласиди. Ёруғлик нурини тадқиқ этишга яроқли бўлган бўнлай система кристалл бўлиши мумкин, унинг атомлари фазовий панжара тарзида шундай жойлашганки, турли йўнали шларда кристаллнинг хоссалари турличадир (анизотропия). Ҳақиқатан ҳам, ёруғлик тўлқинларининг кўндаланг тўлқинлар эканлиги аниқланишига хизмат қиласиган биринчи ҳодиса ёруғликнинг кристаллардан ўтиши бўди.

Исланд шпатининг ўзидан ўтган ёруғлик нурини иккига ажратиб, синдиришини 1670 йилда Бартолин кашф этган эди. 1690 йилда Гюйгенс бу ҳодисани ўрганиб, мана шу йўл билан ҳосил қилинган нурларнинг ҳар бири исланд шпатининг иккинчи кристалидан ўтганда ўзини одатдаги нурлардан бошқача тутишини топди; кристалларнинг бир-бирига нисбатан тутган вазиятига (ориентациясига; караб нурларнинг ҳар бири иккинчи кристаллда икки нурга ажralади ва бу нурларнинг интенсивлиги ҳар хил бўлади; кристалларнинг бир-бирига нисбатан тутган бирор вазиятида нур иккинчи кристаллда фақат битта бўлади (иккичисининг интенсивлиги нолга тушиб қолади). Гюйгенс ўзи кашф этган ҳодисанинг сабабини кўрсатиб беролмади. Ньютон (1704 й.) Гюйгенс кашфиётини муҳокама қила туриб, бу ерда ёруғликнинг асосий (Ньютон таъбири билан айтганда, «азалий») хоссалари намоён бўлишига ва бу хоссалар туфайли нур тўрт томонга эга бўлгандай бўлишига эътилоқ қилди; оқибатда бир жуфт томонни туташтирувчи йўналиш бунга перпендикуляр йўналиш билан бир хил эмас. Шу туфайли Ньютон ёруғлик корпускуларини қутбларга эга бўлган магнитчаларга ташқи томондан ўшчатди, бунинг оқибатида эса магнитча бўйлаб кетган йўналиш бунга перпендикуляр йўналиш билан бир хил эмас.

Шишадан қайтган ёруғликда бунга ўхшаган хусусиятлар борлигини кашф этган Малюс (1808 й.) бу хусусиятларни ифодалаш учун қутбланиш терминини киритди; у бу терминни Ньютон тасаввурларига асосланиш олган бўлса эҳтимол.

Ёруғликнинг тўлқин табиати кашф этилгандан кейин ёруғликнинг қутбланиш ҳодисаси янада синчиклаб ўрганилди. Френель ва Арагонинг қутбланган нурлар интерференциясига оид тажрибалари (1816 й.) Юнгни ёруғлик тўлқинлари кўндаланг тўлқинлар бўлса керак деган тахминни айтишга унади. Френель ҳам Юнгдан бехабар равишда ёруғлик тўлқинлари кўндаланг тўлқинлар бўлса керак деган фикрни ўргата ташлади, бу фикрни кўпгина муҳим тажрибаларда

тасдиклади ва уни ёруғликнинг қутбланиш⁷ ва кристалларда иккига ажрапиб синиш ҳодисаларига асосланиб изоҳлади.

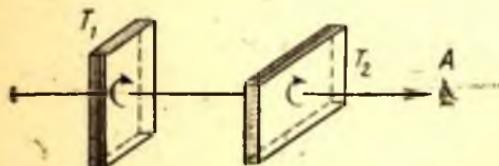
Бунга алоқадор бўлган қийинчиликлар сусқлик ва газларда кўндаланг тебраниш ва тўлқинлар бўлмаслигида эди. Ўша вақтларда қаттиқ жисмлардаги эластик тебранишилар ҳали ўрганилган эмас эди. Френелнинг кўндаланг ёруғлик тўлқинлари тўғрисидаги таълимоти эластик қаттиқ жисмларнинг хоссаларини тадқиқ этишга туртки берди. Олинған билимларнинг оптикага татбиқ этилиши кўпгина принципиал қийинчиликларга сабаб бўлди, бу қийинчиликлар эластик муҳит тебранишларининг механик қонунлари билан оптик ҳодисаларнинг тажрибада кўринадиган қонунларининг мос келмаслигига алоқадордир. Бу қийинчиликлар ёруғликнинг электромагнитик назарияси яратилиши ғилангина бартараф қилинди. Бироқ ёруғлик тўлқинининг кўндаланг тўлқин эканлиги тўғрисида ғизни қизиқтираётган масала учун ёруғликнинг механик назариялари кўп ёрдам қилди ва уларнинг ўша замонда самарали бўлганлигига ҳеч шак-шубҳа йўқ.

102- §. Ёруғликнинг турмалин орқали тарқалиши

Шундай бир тажриба қилиб кўрамиз. Турмалин кристалидан T_1 пластинка (16.1- расм) кесиб оламиз; бу пластинканинг текислиги кристалл панжарасининг ўқ деб аталадиган тайнинли йўналишларидан бирига параллел бўлсин; пластинка орқали унинг сиртига перпендикуляр йўналишда ёруғлик ўтказамиз.

Кристални ёруғлик нури йўналиши атрофида бурсак, турмалин орқали ўтган ёруғликнинг интенсивлигига ҳеч қандай ўзгариш сезмаймиз, ваҳоланки турмалин дастлабки ёруғлик дастасини икки марта сусайтиради. Шундай қилиб, одатдаги ёруғлик манбайдан (масалан, L электр ёйидан) турмалинга тушаётган ёруғлик тўлқини ўзининг тарқалиш йўналишига нисбатан асимметриклик қilmайди. Бироқ нур йўлига яна худди шундай T_2 турмалин пластинкаси биринчи пластинкага параллел қилиб қўйилса (қ. 16. 1-расм), у ҳолда манзара мураккаблашади.

Иккала пластинканинг бир-бираига нисбатан тутган вазияти қандай бўлишига қараб улардан ўтувчи ёруғликнинг интенсивлиги ўзгаради. Агар иккала пластинканинг ўқи ўзаро *паралле*л бўлса, интенсивлик (яъни пластинкалар орқали ўтган ёруғликнинг интенсивлиги) энг катта бўлади: агар пластинкалар ўқи бир-бираига перпендикуляр бўлса, интенсивлик нолга teng (яъни ёруғлик бутунлай тутилиб қолади), пластинкаларнинг бу айтилганлардан оралиқ вазиятида интенсив-



16.1- расм. Ёруғликнинг иккита турмалин пластинкаси орқали ўтиши.

лик ҳам энг катта қиймати билан ноль орасидаги қийматга эга бўлади. Тажрибанинг кўрсатишича, интенсивлик $\cos^2 \alpha$ га пропорционал, бу ерда α — иккала пластинка ўқлари орасидаги бурчак.

Агар қуйидаги гипотезаларни қабул қилсак, бу ҳодисаларни тўлиқ изоҳлаб бериш мумкин. Биринчидан, ёруғлик тўлқинларини кўндаланг тўлқинлар деб фараз қиласиз, бироқ манбадан чиқаётган ёруғликда тебранишлар устунлик қиласиган йўналиш йўқ, яъни тушувчи ёруғликда тўлқин йўналишига перпендикуляр бўлган ҳамма тебраниш йўналишлари бор. Ёруғлик тўлқинлари кўндаланг тўлқинлар деган фаразга қарамай, биринчи тажрибанинг сабаби ана шу. Иккинчидан, турмалин кўндаланг векторларидан бири, масалан, E вектори кристалл ўқига параллел йўналган қўшилувчига эга бўлган тўлқинларнинг йўтириши, деб ҳисоблаймиз. Турмалин пластинкаси дастлабки ёруғлик дастасини худди шу сабабдан икки марта заифлаштиради. Ёруғлик тўлқини бундай кристаллдан ўтганда ёруғлик энергиясининг бу қўшилувчига тегишили қисмигина ўтказилади. Кристаллга электр векторлари хилма-хил жойлашган электромагнитик ёруғлик тўлқинлари тушганда кристалл орқали ёруғликнинг бир қисмигина (ярми) ўтади, шунинг учун электр векторининг йўналиши кристалл ўқига параллел бўлган тўлқинлар кристаллдан ўтади. Шундай қилиб, E векторининг вазияти хилма-хил бўлган ёруғликдан E нинг маълум бир йўналишига мос қисмини кристалл *ажратиб олади*. Бундан буён биз E векторининг ва демак, H нинг ҳам вазияти хилма-хил бўлган ёруғликни табиий ёруғлик деб, E векторининг (демак, H нинг ҳам) йўналиши ягона бўлган ёруғликни *яси қутбланган ёки чизиқли қутбланган* ёруғлик деб ҳайтимиз. Шундай қилиб, турмалин табиий ёруғликни чизиқли қутбланган ёруғликка айлантириб, унинг ярмини тутиб қолади, тутиб қолган ярми электр векторининг кристалл ўқига перпендикуляр бўлган ташкил этувчисига мос келади.

Энди иккинчи тажриба ҳам, турмалиннинг иккинчи кристалининг роли ҳам тушунарли бўлади. Иккинчи пластинкага қутбланиб бўлган ёруғлик етиб боради. Иккинчи турмалин пластинкасининг вазияти қандай бўлишига караб қутбланган бу ёруғликнинг оз ёки кўп қисми ўтади, чуноичи электр векторининг иккинчи пластинка ўқига параллел бўлган компонентасига мос келадиган қисми ўтади. Биринчи турмалиндан ўтган тўлқиннинг электр векторининг йўналиши, фаразимизга кўра, биринчи кристаллнинг ўқига параллел бўлгани учун, иккинчи турмалиндан ўтган ёруғликнинг амплитудаси $\cos \alpha$ га (α — иккала пластинка ўқлари орасидаги бурчак), интенсивлиги эса $\cos^2 \alpha$ га пропорционалдир, тажрибада ҳам худди шундай бўлди.

Бу гипотезалар доирасида табиий ёруғлик тебранишларининг йўналиши вақт ўтиши билан тез ва мутлақо тартибсиз ўзгарадиган чизиқли қутбланган ёруғликдан ёки тебранишларининг йўналиши

хилма-хил бұлған чизиқли құтбланған нурлар аралашмасидан иборат.

Биз шу чоққача электр векторининг турмалин үқига параллел бұлған йұналиши тұғрисида фақат аниқлік учун гапириб келдик. Агар турмалин үқига магнит вектори параллел бўлса ҳам, мулоҳазаларимиз ўз кучида қолади. Турмалин орқали ўтаётган ёруғликда турмалин үқига айни ўша электр вектори параллел жойлашган экани аниқланған тажрибаларни биз кейинчалик (қ. 104-§) баён этамиз.

Электр вектори жойлашган текислик құтбланған ёруғликнинг тебраниш текислиги деб, магнит вектори жойлашган текислик баъзан құтбланиш текислиги деб аталади. Тебраниш текислиги ва құтбланиш текислиги деган құш терминология тарихан ёруғликнинг эластик назарияси тараққиетіда пайдо бұлған бўлиб, ноқулай бўлишига қарамай ҳалигача кўп китобларда сақланиб қолган. Агар йұналишлардан фақат биттаси, масалан, электр векторининг тебраниш йұналиши, яъни эски терминология бўйича тебраниш текислиги кўрсатилса, ҳодисалар содда ва тушунарли қилиб баён этилади. Махсус писанды қилинмаган ҳолларда бундан буён ҳамма жойда тебраниш йұналиши деганда биз ҳамиша электр векторининг йұналишини назарда тутамиз.

Иккита турмалин кристали билан ўтказилған тажориба аслида Гюйгенснинг биринчи марта иккита исланд шпати билан ўтказған тажрибасидан фарқ қымлайды. Турмалиннинг баён этилган тажриба учун фойдали бұлған асосий фарқи шундаки, турмалин нурни иккиге ажратып сингдирувчи кристалл бўлгачи ҳолда синган икки нурдан бирини жуда кучли югади, ҳақиқатда юпқа турмалин пластинкаси синган икки нурнич ғақат битгасини ўтказади.

Шундай қилиб, ҳодиса кузатувчига жуда содда бўлиб туюлади, чунки исланд шпати билан ўтказилған тажрибадагидек иккинчи нур диққатни ўзига тортмайды.

103-§. Ёруғликнинг икки диэлектрик чегарасида қайтишида ва синишида құтбланиши

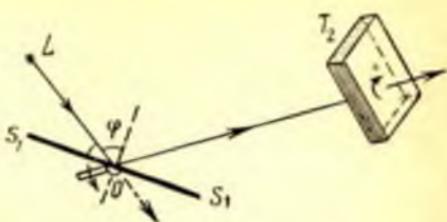
Икки изотроп диэлектрик чегарасида ёруғлик қайтганда ёки синганда ҳам ёруғликнинг құтбланиш ҳодисаси, яъни электр (ёки магнит) вектори тайинли бир йұналишда бұлған ёруғлик түлқинлари ажралиш ҳодисаси юз беради. Құтбланишнинг бу усулини Малюс кашф этган; у шишадан қайтган нур атрофида кристаллни бурганда ёруғлик интенсивлігі даврий равищда ортиши ва камайишини, яъни шишадан қайтиш ёруғликка турмалин орқали ўтишга ўхшаб таъсир қилишини тасодифан пайқаб қолган. Тұғри, бу ҳолда кристаллнинг маълум бир вазиятларida ёруғлик бутунлай сўниб қолмаган, балки фақат кучайиб ва сусайиб турган.

Ёруғликнинг қайтишда құтбланиш ҳодисасини ва унинг қонуларини қуйидагича ўрганиш мумкин. Табиий ёруғликнинг парал-

лел дастаси (16.2- расм) S_1S_1 шиша күзгуга тушаётган бўлсин; бу күзгу O ўққа шарнир билан маҳкамлаб қўйилган. Ёруғликнинг тушиш бурчаги ҳар қандай бўлганда ҳам бу қурилма воситасида биз O ўқни қайтиган нур бўйлаб йўналтиришимиз ва шундай қилиб күзгуни O ўқ атрофида айлантира олишимиз мумкин. Қайтиган ёруғлик T_2 турмалин пластиинкаси ёрдамида тадқиқ этилади, бу пластиинка ҳам қайтиган нур атрофида бурила олади. T_2 пластиинка бурилганда кузатувчининг кўзи ёруғлик кучайганини ва сусайганини кўради.

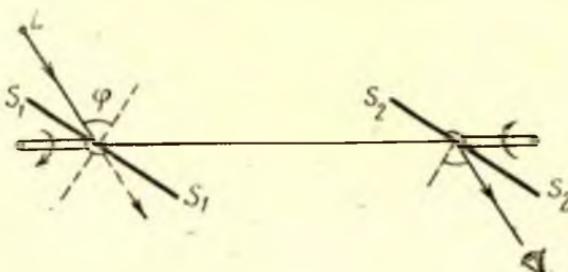
Равшанки, тажрибани тескарича қилиб кўриш, яъни ёруғлик манбаи билан кузатувчи кўзининг ўрнини алмаштириш ва анализатор сифатида шиша кўзгудан фэйдаланиш мумкин.

Албатта, тажрибани турмалинсиз ҳам ўтказиш мумкин, бунинг учун икки шиша кўзгудан фойдаланиш мумкин, булардан бирни S_1S_1 бўлиб, у қутбловчи (поляризатор) бўлади, иккинчиси S_2S_2 бў-



16.2- расм. Ёруғликнинг қайтишда қутбланишини тадқиқ этиш.

S_1S_1 — ёруғлик нурини қутбловчи шиша кўзгу; T_2 — анализатор сифатида ишлатилгаётган турмалин пластиинкаси.



16.3- расм. Ёруғликнинг қайтишда қутбланишини тадбиқ этишга мўлжалланган асбоб схемаси; бу асбобда қутбловчи ва анализатор сифатида S_1S_1 ва S_2S_2 шиша кўзгулар ишлатилади.

либ, у анализатор бўлади. Бу асбобнинг схемаси 16.3- расмда кўрсатилган.

Кўзгулар турмушда ишлатиладиган хилидан фарқли ўлароқ оддий шиша пластиинка бўлиб, уларга металл ялатилмаган. Металл қатлами бўлиши тажрибани бузиб қўйган бўлар эди, чунки ёруғликнинг металлдан қайтиши бу ерда баён этилганидан фарқ қиласди (қ. XXV боб). Одатдаги шишада ёруғлик олдинги сиртдан ҳам, кетинги сиртдан ҳам қайтади: қулайлик түғдириш учун кўпинча бир томони қорага бўялган шиша ёки ношаффоф (қора) шиша ишла-

тилади. Жилвирланган бошқа диэлектрик, масалан, мармар ишлатиш ҳам мумкин.

Схемалари 16.2 ва 16.3-расмларда кўрсатилган тажрибаларда T_2 турмалин кристалининг ўқидан ўғадиган текислик ёруғликтининг S_1S_1 кўзгуга тушиш текислигига параллел бўлган ҳолда ёки ёруғликтининг S_1S_1 ва S_2S_2 кўзгуларга тушиш текисликлари бир-бирига перпендикуляр бўлган ҳолда ёруғлик интенсивлиги минимумгача боради. T_2 пластинка ёки S_2S_2 кўзгу 90° бурилганда интенсивлик максимумга эришади. Шундай қилиб, ёруғликтининг диэлектрикдан қайтишида кузатиладиган қутбланиш тўлиқсиз бўлади, яъни қайтган нур табиий ёруғлик билан қутбланган ёруғликтининг бирор қисмидан аралашмасидан иборат. S_1S_1 кўзгунинг нурга нисбатан оғмалик бурчагини ўзгартириб, биз қутбланган ёруғлик улуши φ тушиш бурчагининг катталигига боғлиқ эканини кўрамиз; φ бурчак органи сари қутбланган ёруғлик улуши ортади ва φ бурчакнинг маълум бир қийматида қайтган нур тўлиқ қутбланган бўлади. Тўлиқ қутбланиш бурчаги (Φ_0) нинг катталиги нисбий синдириш коэффициенти (n) га боғлиқ бўлиб,

$$\operatorname{tg}\varphi_0 = n$$

муносабат билан аниқланади, бу муносабатни 1815 йилда Брюстер топган ва у Брюстер қонуни деб аталади. Тушиш бурчаги янада ортаверса, қутбланган ёруғлик улуши яна камаяди. Ёруғлик тўлиқ қутбланиш бурчаги остида тушганда қайтган нур билан синган нур орасидаги бурчак тўғри бурчак бўлишини кўрсатиш қийин эмас (қ. 141-машқ).

Қайтишда қутбланган ёруғликдаги тебраниш йўналиши ҳақида шуни айтиш керакки, тадқиқотларнинг кўрсатишича (қ. 104- §), тўлиқ қутбланган ҳолда қайтган ёруғликда электр вектори ёруғликтининг тушиш текислигига перпендикуляр равишда тебранади. Гарчи тўлиқсиз қутбланишда бошқа йўналишли тебранишлар ҳам қатнашган бўлса-да, тебранишлар асосан мана шу йўналишда юз беради.

Синган нурни ҳам анализ қилиб, биз у ҳам қисман (тўлиқсиз) қутбланган эканлигига ишэнч ҳосил қиласиз, бунда тебранишлар асосан тушиш текислигига юз беради. Қайтган ва синган нурларни қўшсак, биз қутбланмаган дастлабки ёруғликни яна ҳосил қиласиз. Шундай қилиб, шаффоғ диэлектрикдан ясалган пластинка табиий ёруғлик нурларни сортларга ажратиб, асосан тебраниш йўналиши бир хил бўлган нурларни қайтаради, бунга перпендикуляр йўналишли тебранишларни ўтказади. Синган дастадаги қутбланган ёруғлик улуши тушиш бурчагига ва модданинг синдириш кўрсаткичига боғлиқ.

Ёруғлик Брюстер бурчаги (Φ_0) остида тушганда синган нурларнинг қутбланиши максимал бўлади, бироқ тўлиқ бўлмайди (одат-

даги шиша учун у 15% чамасида бўлади). Агар синган нурлар, демак, қисман қутбланган нурлар иккинчи, учинчи ва ҳоказо марта синдирилса, у ҳолда синган нурларнинг қутбланганик даражаси янада ортади, албатта.

Агар 8—10 пластинка (Столетов стопаси) бўлса, ёруғлик Брюстер бурчаги сстида тушганда ўтган даста ҳам, қайтган даста ҳам ҳақиқатда мутлақо қутбланган бўлади. Қайтган ва ўтган дасталар интенсивлеклари ўзаро тенг бўлиб, ҳар бири тушаётган ёруғлик интенсивлекининг ярмига тенг (агар ёруғликнинг шишада ютилиши эътиборга олинмаса, албатта). Қайтган ва ўтган дасталарда электр векторининг йўналишлари ўзаро перпендикуляр бўлади. Пластинкаларнинг *стопа* деб аталувчи бундай группаси қайтган ёруғликда ҳам, ўтган ёруғликда ҳам поляризатор (қутблантиргич) ёки анализатор сифатида хизмат қила олади.

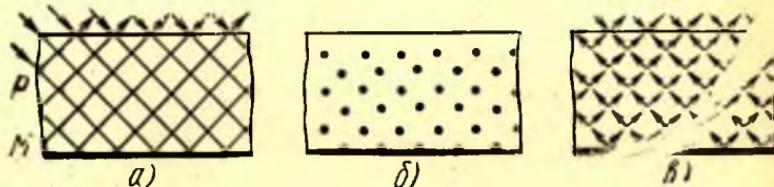
Икки диэлектрик чегарасидан қайтиш ва синишда кузатиладиган қутбланган ёруғлик *улушининг* тушиш бурчагига боғлиқ бўлиши тўғрисидаги масаланинг батафсил ечилиши ХХIII бобда баён этилган; у бобда Френель формулалари берилган бўлиб, бу формуулалардан хусусий ҳолда Брюстер қонуни ҳам келиб чиқади.

104-§. Қутбланган ёруғликда электр векторининг ғориентацияси

Шу чоққача биз электр векторининг йўналиши тўғрисида гапирар эканмиз, қайтишдаги қутбланишда бу вектор тушиш текислигига перпендикуляр эканлигини, турмалин орқали ўтгандаги қутбланишда электр вектори турмалиннинг ўқи билан бир хил йўналган эканлигини исботсиз қабул қилиб келамиз. Винер бу даъвolarни исботлайдиган тажрибалар қилиб кўрди.

Ўша авторнинг ёруғлик тўлқинининг электр вектори фототасир кўрсатиши тўғрисидаги тажрибалари олдин (қ. 23-§) баён этилган эди (шунинг учун бу вектор ёруғлик вектори деб аталади). Турғун тўлқинлар устида ўтказилган маҳсус тажриба қутбланган ёруғликдаги электр векторининг йўналиши тўғрисидаги масалани ҳал қилишга имкон берди.

Чизиқли қутбланган ёруғликни металлдан ишланган M кўзгуга (16.4-а расм) роса 45° бурчак ҳосил қилиб туширамиз: бу кўзгу устига ёруғликка сезгир бўлган P эмульсия қатлами қуйилган. Шундай қилиб, бу кўзгу таги кўзгу бўлган фотопластинкадан ибо-



16.4-расм. Винер тажрибасининг турли хиллари.

рат*. Ёруғлик вектори (электр вектори) тушиш текислигига перпендикуляр равиша жойлашган ёки тушиш текислигига жойлашган бўлишига қараб натижалар ҳар хил бўлишини кўриш осон. Биринчи ҳолда (қ. 16.4-б расм) ёруғлик қайтишида электр векторининг йўналиши ўзига параллеллигича қолади ва демак, тушаётган ва қайтган тўлқинлар интерференциялашиб, тугун ва қавариқликлари фазода тақсимланган ҳамда ажралган кумуш қатламлари бўйича тақсимоти тегишлича бўлган турғун тўлқинларни ҳосил қиласди (23- § га солиштиринг).

Агар электр вектори ёруғликнинг тушиш текислигига ётса, қайтища электр вектори тўлқин фронти билан бирга 90° га бурилади. Шундай қилиб, тушаётган ва қайтган тўлқинларда электр векторлари ўзаро тўғри бурчак ҳосил қиласди (16.4-в расм), шунинг учун улар бир-бири билан интерференциялаша олмайди. Электр вектори натижаловчисининг қиймати бутун эмульсия қатламида ўзгармайди ва кумуш қатлам-қатлам бўлиб ажралмайди. Шундай қилиб, M кўзгуга йўналтирилган қутбланган ёруғликда электр вектори қандай жойлашганлиги масаласини ва, демак, қутбланишнинг ҳар бир конкрет ҳолида электр вектори йўналиши қандай эканлигини аниқлаш мумкин. Бу тажрибаларнинг кўрсатишича, ёруғликнинг турмалинда қутбланишида электр вектори турмалин ўқига параллел бўлади: ёруғликнинг диэлектрикдан қайтиб қутбланишида электр вектори қайтиш (тушиш) текислигига перпендикуляр бўлган текисликда ётади: диэлектрикдан синиб қутбланишда электр вектори синиш (тушиш) текислигига ётади ва ҳоказо.

105- §. Малюс қонуни

Юқорида кўриб ўтилган қутбловчи ёки анализ қилувчи асбобларнинг (турмалин, шиша кўзгу, стопа ва ҳоказоларнинг) таъсири бу турдаги ҳамма мосламалар учун типикдир. Табиий ёруғлик электр (магнит) векторининг тебраниш йўналишларини бу асбоблар шундай гуруҳлайдики, бир дастага электр тебранишларининг йўналиши асосан бир хил бўлган нурланиш йиғилса, бошқа дастага электр тебранишларининг йўналиши аввалгига перпендикуляр бўлган нурланиш йиғилади. Иккала даста аралаштирилганда (қўшилганда) яна табиий ёруғлик ҳосил бўлади. Баъзан бу дасталардан бири озми-кўпми тўлиқ ютилади (турмалин, ношаффо диэлектрик), шу туфайли ҳодиса бир оз мураккаблашади. Қутбланишда ҳосил бўладиган икки дастадаги ўзаро перпендикуляр тебранишларнинг икки йўналиши қўлланилган поляризаторнинг физик хусусиятлари билан аниқланади; поляризатор сифатида турмалин

* Бу тажрибларни кўриб чиқазгандан ёруғликнинг металлдан қайтиши ёруғликнинг қутбланишига кўп таъсир қиласмайди, деб ҳисоблаш мумкин. Ёруғликнинг металлдан қайтишида юз берадиган янада нозикроқ эфектлар (яъни ҳодисалар) кейинроқ ўрганилади.

(ва бошқа кристаллар) ишлатилганды бу йұналишлар кристаллинг түзилиши билан аниқланады, күзгү ишлатилганды бу йұналишлар ёруғликнинг тушиш текислиги йұналиши билан аниқланады ва ҳоказо. Танланган бу йұналишларни P_1 ва P_2 бosh текисликлар деб аташ мүмкін, бунда $P_1 \perp P_2$.

Агар табиий ёруғлик мос текисликлари ўзаро ф бурчак ҳосил қиладиган қутбовчы икки асбобдан ўтса, бундай системадан ўтган ёруғликнинг интенсивлиги $\cos^2\phi$ га пропорционал бўлади. Бу қонунни 1810 йилда Малюс таърифлаб берган, уни Араго синчиклаб ўтказилган фотометрик ўлчашлари орқали тасдиқлаб, шу принцип асосида фотометр ясади. Шу нарса ажойибки, Малюс ўз қонунини ёруғлик тўғрисидаги корпускуляр тасаввурларга асосланиб топган. Тўлқин нуқтаи назардан қараганда, Малюс қонуни векторларни ёйиш теоремасининг ва ёруғликнинг интенсивлиги ёруғлик тўлқини амплитудасининг квадратига пропорционалdir, деган даъвонинг натижасидир. Шундай қилиб, Малюс қонуни бу даъвонинг бевосита экспериментал исботи деб қаралиши мүмкін. Хилма-хил қутбовчы асбобларда поляризатор ва анализатордан ўтган ёруғликнинг интенсивлиги Малюс қонуни асосида ҳисобланади.

106- §. Табиий ёруғлик

Пировардида табиий ёруғлик билан қутбланган ёруғлик таърифларини яна бир марта солиширамиз. Табиий ёруғлик тебранишлар йұналиши хилма-хил бўлган ва тез ҳамда тартибсиз алмасиб турадиган ёруғлик тўлқинлари тўпламидан иборат; статистик жиҳатдан бу тўплам тўлқинга ўтказилган нормалга нисбатан симметрик, яъни унда тебранишлар йұналиши тартибланган эмас.

Ясси қутбланган (яъни чизиқли қутбланган) ёруғлик тебранишлар йұналиши ягона (ўзаро перпендикуляр E ва H лар ягона) бўлган ёруғлик тўлқинларидан, яъни тебранишлари йұналиши тўлиқ тартибланган тўлқинлардан иборат. Тартибланган тебранишларнинг мураккаброқ турлари ҳам бор, уларга қутбланишнинг бошқа турлари, масалан, доиравий ёки эллиптик қутбланиш мос келади; бу турдаги қутбланишларда электр (ва магнит) векторининг учи доира ёки бирор эксцентриситетли эллипс чизади (қ. XVIII боб).

Қисман қутбланган ёруғликда тебранишлар йұналишидан бири асосий бўлади-ю, лекин тебранишларнинг ҳаммаси ҳам ўша йўналишда бўлавермайди. Бу ҳолда электр (магнит) векторининг тебранишлар йұналиши тўлқинга ўтказилған нормалга перпендикуляр бўлган текислиқда нормалга нисбатан статистик жиҳатдан тенг эҳтимолли (яъни симметрик) бўлмайди. Қисман қутбланган ёруғликни табиий ёруғлик билан қутбланган ёруғликнинг аралашмаси деб ҳисоблаш мүмкін.

Кўпчилик манбалар (чўғланган жисмлар, ёруғлик чиқарувчи газлар) табиий ёруғликка яқин бўлган ёруғлик чиқаради, бунда қутбланиш излари деярли ҳамма вақт бўлади, бу ҳол модданинг ичкарироқда ётган қатламларининг нур чиқаришидан далолат беради. Бу нурланиш бирор қатламдан ўтади вадиэлектрик қатламидан ўтишда юз берадиган қутбланишга ўхшаб қисман қутбланиши.

Бирор атомдан чиқаётган ёруғлик тебраниш даврига қараганда анча узоқ бўлган вақт давомида қутбланиш характерини ўзгартирамай сақлайди, деб тахмин қилишга тўлиқ асос бор. Ҳақиқатан ҳам, йўл фарқи жуда катта (миллион тўлқин узунлигича) бўлганда ёруғлик дасталари (лазерлар нурларидан бошқалари) интерференциялаша олади, бу ҳолда миллион тебранишга кетадиган муддатнинг бошида ва охирида чиқарилган тўлқинлар ўзаро интерференциялашади. Бунда интерференция юз беришининг имконияти қутбланиш ҳолати жуда кўп тебраниш мобайнинда сақланиб қолишини исбот этади. Шундай қилиб, айрим атомларнинг нурланиши яхши шароитларда (сийраклашган газ) фақат бошланғич фазасинигина эмас, балки электр векторининг вазиятини ҳам анча узоқ вақт ($\sim 10^{-8}$ с) мобайнинда ўзгартирамай сақлайди.

Бироқ бизга турлича қутбланган ёруғлик юборувчи ниҳоятда кўп атомларнинг нурланишини бир вақтда кузатишга тўғри келади. Ундан ташқари, ҳар бир атом ҳам бир неча юз минг тебранишдан кейин қутбланиш ҳолати янгича бўлган ёруғлик чиқара бошлайди. Шундай қилиб, *E* ва *H* нинг вазиятлари хилма-хил бўлган ва бу вазиятлар тез ўзгарадиган тўпламлар (дасталар) кузатилади, булар эса табиий ёруғликдир. Ёруғлик атомдан чиқиб кузатувчига этиб келгунча турли сабаблар туфайли бирмунча қутбланиши мумкин, бу қутбланишни одатда биз деярли сезмай қоламиз. Махсус кузатиш шароитларидагина (атмосфера сочиб юборган ёруғлик; сув юзидан қайтган ёруғлик ва ҳоказо) қутбланган ёруғликнинг улуши сезиларли даражада ортади.

IXVII боб

НУРНИ ИККИГА АЖРАТИБ СИНДИРИШ ҲОЛИДАГИ ҚУТБЛАНИШ*

107-§. Исланд шпатидан ёруғлик ўтишида нурнинг иккига ажратиб синиши ва қутбланиши

Исланд шпати кальций карбонатнинг (CaCO_3) гексагонал системадаги кристаллар тарзида кристалланадиган бир туридир. Унинг нурни иккига ажратиб синдириш қобилияти жуда кучли.

* Бу бобда ёруғликнинг исланд шпати кристалидан ўтишга оид дастлабки маълумотларгина баён этилади, бу маълумотлар ёруғликнинг қутбланишини тушунишга зарур бўлади. Ёруғликнинг кристаллар орқали ўтиши тўғрисидаги масала XXVI бобда тўлароқ баён этилади.

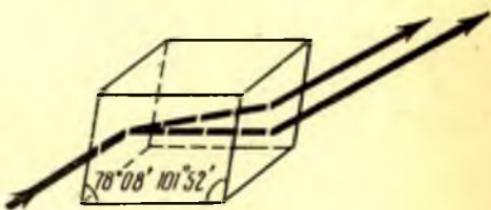
Исланд шпатининг кристаллари табиатда анча катта ва оптик жиҳатдан тоза ҳолда учрагани учун нурнинг иккига ажралиб синиш ҳодисаси биринчи марта айни мана шу кристаллда кузатилгани ва ёруғликнинг бу ҳодисага алоқадор бўлган қутбланиши айни мана шу кристаллда кащф этилгани ажабланарли эмас. Гарчи ҳозирги вақтда бундай хоссаларга эга бўлган табиий ва сунъий кристаллар жуда кўп бўлишига қарамай, ҳозиргача ҳам исланд шпати бу ҳодисаларни ўрганиш ва намойиш қилиб кўрсатишда, шунингдек, ёруғликнинг қутбланишидан фойдаланиб ишлайдиган оптик асбоблар ясашда энг яхши материал ҳисобланади.

Исланд шпатининг кристали ромбоэдр шаклида осон синади, унинг ёқларидаги ромбларнинг бурчаклари $101^{\circ}52'$ ва $78^{\circ}08'$ (17.1-расм) Агар бундай кристаллга ингичка ёруғлик дастаси тушса, у ҳолда бу даста синиб, йўналишлари бошқа-бошқа бўлган икки даста ҳосил бўлади. Агар тушаётган даста етарли даражада ингичка бўлиб, кристалл анча қалин бўлса, у ҳолда кристаллдан дастлабки дастага параллел бўлган (ёруғликнинг яssi·параллел пластинкадан ҳар қандай ўтишидаги каби) икки даста чиқади, булар бир·бирдан анча масофада боради.

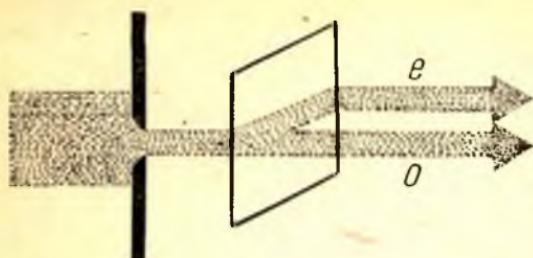
Бирламчи нур кристаллнинг табиий ёғига нормал бўлган, яъни тушиш бурчаги нолга тенг бўлган ҳолда ҳам синган нур иккига ажралади, булардан бири бирламчи нурнинг давоми бўлади, иккинчиси эса (17.2-расм) шундай оғадики, бунда синиш бурчаги нолдан фарқ қиласди.

Бу ҳол ва одатдаги синиш қонунларидан бўладиган қатор четланишлар (биз улар тўғрисида қейинроқ гапирамиз) бу нурларнинг биринчисини оддий нурлар (*o*) деб, иккинчисини *ғайриоддий нурлар* (*e*) деб аташга сабаб бўлди. Иккала нур офишининг турлича бўлиши уларга нисбатан кристаллнинг синдириш кўрсаткичи турлича бўлишини билдиради. Бу ҳодисани кристалл ичida синган нурларнинг йўналиши турлича бўлган ҳолларда тадқиқ этиб, исланд шпати кристалида нурлардан бирининг (оддий нурнинг) синиш кўрсаткичи ҳамма йўналишларда айни бир қийматга эга бўлишини, иккинчи нурнинг синиш кўрсаткичи йўналишга боғлиқ бўлишини пайқаш мумкин.

Исланд шпати кристалида шундай тайинли бир йўналиш борки, синган иккала нур бу йўналиш бўйлаб иккига ажралмай ва одатдаги изотроп муҳитдаги каби бир хил тезлик билан тарқалади. Бу йўналиш табиий кристалларнинг қирралари билан тайинли бурчаклар ҳосил



17.1- расм. Исланд шпати кристалидан ёруғлик ўтиши (нурнинг иккига ажралиб синиши).

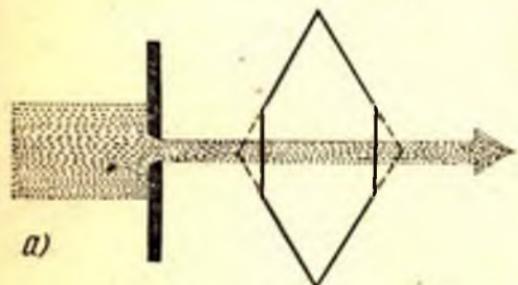


17.2- расм. Исланд шпати кристалининг табий ёқиға нормал равишда тушаётган ёруғликнинг иккига ажралиб синиши.

қиласи; ромбоэдр шаклидаги бир парча кристаллда тилга олинаётган бу йўналиш ромбоэдрнинг ўтмас бурчакларини туаштирувчи диагоналига параллел бўлади. Бу йўналиш кристаллнинг оптик ўқи деб аталади. Исланд шпатида оптик ўқ борлигини икки томонида ўша диагонала га перпендикуляр бўлган иккислик жилвирангани кристалл бўлагида намойиш қилиб кўрсатиш мумкин (17.3-а расм ва б расм). Жилвирангани бу текисликларга перпендикуляр равишда юборилган ёруғлик дастаси кристалдан иккига ажралмай, ўтади. Агар жилвирангани текисликлар анча катта бўлса, у ҳолда бу текисликларга ҳар қандай жойда перпендикуляр бўлган йўналиш оптик ўқ хоссасига эга бўлишига ишонч ҳосил қилиш мумкин. Бошқача айтганда, топилган йўналишга параллел бўлган ҳар қандай тўғри чизик кристаллнинг оптик ўқи бўлади.

Шундай қилиб, оптик ўқ кристаллда танлаб олинган бирор чизик эмас, балки кристаллдаги тайнинли бир йўналишидир, шундай эканлиги мутлақо тушунарлидир, чунки кристаллнинг алоҳида қисмлари айни бир хоссаларга эга бўлиши керак. Демак, исланд шпатининг исталган бир нуқтасидан оптик ўқ ўтказиш мумкин. Оптик ўқ ва тарқалаётган тўлқинларга ўтказилган нормаль орқали ўтадиган текислик бош кесим текислиги ёки қисқача бош текислик деб аталади.

Ёруғлик дастаси кристаллнинг табий ёғига нормал равишда тушадиган тажрибани бирмунча батафсилроқ кўриб чиқамиз. Бош



17.3- расм. а) Ёруғлик исланд шпатининг оптик ўқи бўйлаб ўтганда иккига ажралиб синиши ҳодисаси юз бермайди. б) Исланд шпатининг табий кристали, бу кристаллда оптик ўқга перпендикуляр бўлган икки майдонча силлиқланган.



текисликни тушаётган нур орқали (кристаллга ўтказилган нормал орқали) ўтказамиз. Тажрибанинг кўрсатишича, кристалл ичидаги икки нур ўтади, булардан бири (оддий нур) тушаётган нурнинг давоми бўлиб, иккинчиси (ғайриоддий нур) оғишган ва биринчи нур билан бирга бош текислика ётади. Кристаллдан икки нур чиқади, бу иккала нур бош текислика ётади ва тушаётган нурга параллел, бироқ бир-бираига нисбатан силжиган бўлади. Кристаллни тушаётган нур йўналиши атрофида айлантирганда синган нурлардан бири силжимайди, иккинчисининг атрофида айланади.

Агар чиқаётган иккала даста турмалин ёки шиша кўзгу восита-сида текширилса, у ҳолда иккалasi ҳам етарлича қутбланганлиги, шу билан бирга ўзаро перпендикуляр текисликларда қутбланганлиги маълум бўлади. Оддий D тўлқин вектори бош текислика перпендикуляр бўлган текислика тебранади, ғайриоддий тўлқин вектори бош текислика тебранади. Кристаллдан чиқсан иккала нур бир-бираидан фақатгина қутбланиш йўналиши билан фарқ қиласди, шу сабабли «ғайриоддий» деган ном кристаллнинг ичидагина маънога эга. Агар кристаллга табиий ёруғлик тушаётган бўлса, иккала нурнинг интенсивлиги бир хил бўлади*.

Агар дасталардан бирини биринчи кристаллдан чиқсандан кейин иккинчи кристаллнинг ёғига нормал равишда туширсак, у ҳолда иккинчи кристаллнинг бош текислигига ётган яна икки даста ҳосил бўлади ва бу дасталар иккинчи кристаллнинг бош текислигига нисбатан аввалгича қутбланган бўлади. Шундай қилиб, қутбланиш йўналиши кристаллнинг қандай жойлашганигагина боғлиқ бўлиб, унга тушаётган ёруғликнинг қутбланган ёруғлик ёки табиий ёруғлик эканлигига боғлиқ эмас. Бироқ, кристаллга қутбланган нур тушган ҳолда иккала дастанинг интенсивлиги тушаётган (қутбланган) нурдаги тебранишлар йўналиши билан иккинчи кристаллнинг бош текислиги орасидаги α бурчакка боғлиқ бўлади. Ҳақиқатан ҳам, иккинчи кристаллда ғайриоддий нурнинг иккинчи кристаллнинг бош текислигига ётган тебранишлар йўналиши тушаётган қутбланган нурдаги тебранишлар йўналиши билан α бурчак ҳосил қиласди, оддий нурдаги тебранишлар йўналиши эса тушаётган нурдаги тебранишлар йўналиши билан $\pi/2 - \alpha$ бурчак ҳосил қиласди.

* Биз ислачд шпаги кристалидә бўлғачиган ҳодисаларни тавсифлаёттирмиз. Бу ҳодисалар бўтга оптик ўқза эга бўлғач ва шунинг учун бўлса керак, бир ўқли кристаллар деб агаладиган кристалларнинг катта бир групласи учун хосидир. Икки ўқли кристаллар деб агалувчи кристалларда иш бидунчча мураккаб бўлади, бу кристалларда нурлардан ҳеч бирини оддий нур деб бўлмайди. Бир ўқли ва икки ўқли кўпгина кристалларда таъзалаётган иккала ёруғлик тўлқини турлича югилади. Бундай кристаллнинг типик мисоли турмалин бўлиб, турмалиннинг қалинлиги 1 ми га яқин бўлганидаёқ оддий нур унда деярли тўлиқ ютилади (к. 108-5).

Агар иккинчи кристаллға тушаётган тұлқиннинг амплитудаси A га тенг бўлса, у ҳолда кристаллдан чиқадиган иккала тұлқиннинг амплитудалари мос равища

$$a = A \sin \alpha \text{ (оддий тұлқин учун)}$$

$$b = A \cos \alpha \text{ (файриоддий тұлқин учун)}$$

бўлади, уларнинг интенсивликлари нисбати қўйидагича бўлади:

$$\frac{I_o}{I_e} = \frac{a^2}{b^2} = \frac{\sin^2 \alpha}{\cos^2 \alpha} = \operatorname{tg}^2 \alpha. \quad (107.1)$$

Бу ҳисобларни тажриба тўлиқ тасдиқлайди. Агар, масалан, икки кристаллни бирин-кетин қўйиб ва нурлардан бирини тутиб қолиб, иккинчи нурнинг ажралиш натижаси бўлган икки I_o ва I_e дасталарнинг изларини экранда кўрсак, бу дасталарнинг нисбий интенсивликлари кристалларнинг бир-бирига нисбатан тутган вазиятига боғлиқ бўлади. Кристаллни оддий нурга нисбатан 360° буриб, файриоддий нурдан ҳосил бўлган доғни кристалл атрофида айланиб чиқишига мажбур қиласиз, бунда нурлар интенсивликларининг нисбати $I_o/I_e = \operatorname{tg}^2 \alpha$ формулага (қ. 146-машқ) мувофиқ равища ўзгариши.

108- §. Қутбловчи асбоблар

Кристалларнинг синдириш кўрсаткичлари оддий ва файриоддий нурлар учун бир хил эмас эканлигини биз бундан олдинги параграфда тилга олған эдик. Масалан, исланд шпатида $n_o = 1,658$ бўлиб, n_e эса нурнинг кристаллдаги йўналишига қараб 1,486 билан 1,658 орасидаги ҳамма қийматларни қабул қила олади. Исланд шпатига ўхшаб n_e кўрсаткичи n_o дан катта бўлмаган ($n_e < n_o$) кристаллар манғий кристаллар деб аталади, $n_e > n_o$ шартни қаноатлантирадиган кристаллар (масалан, кварц) мусбат кристаллар деб аталади.

Исланд шпатининг ўзаро перпендикуляр йўналишларда қутблangan нурларни ажратишида ишлатилиши n_o билан n_e нинг фарқи катта эканлигига асосланади. Бу мақсадда исланд шпатининг кристалидан фойдаланиш ва унинг ёғи олдига кичикроқ диафрагма қўиши (қ. 17.2-расм) мумкин. Дасталардан бирини тутиб қолиб, тайинли бир йўналишда қутблangan дастага эга бўласиз.

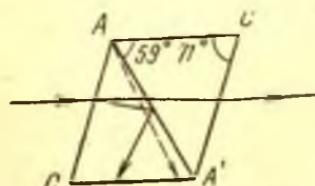
Бироқ, оддий кристаллардан эмас, балки кристалларнинг қутбловчи призмалар деб аталадиган тегишли комбинацияларидан фойдаланиш анча қулай. Икки хил призмалар ишлатилади: бирор текисликда қутблangan битта даста чиқарадиган призмалар (қутбловчи призмалар) ва ўзаро перпендикуляр текисликларда қутблangan икки даста берадиган призмалар (нурни иккига ажратиб синдирувчи призмалар). Қутбловчи призмалар нурлардан бирининг бирор бўлиниш чегарасидан тўлиқ ички қайтиши, синиш кўрсаткичи бошқача бўлган иккинчи нур бу чегарадан ўтиб

кетиши принципида ясалған (Николь, 1828 й.). Иккинчидан, оддий ва файриоддий нурларнинг синиши кўрсаткичларининг фарқи борлигидан фойдаланилади, бу ҳол нурларни бир-биридан имкон борича кўпроқ узоқлаштиришга имкон беради. Қуйидаги призмалар кўпроқ қўлланилади.

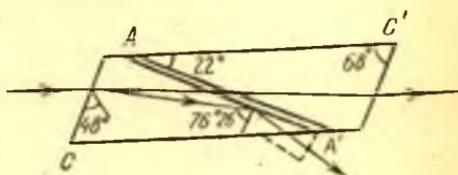
а. Қутбловчи призмалар. Николь призмаси исланд шпатидан 17.4-расмда кўрсатилгандек қилиб кесиб олинган призмадир. Призма AA' чизиқ бўйлаб кесилиб, Канада бальзами билан ёпиштирилади; бу бальзамнинг $n = 1,550$ га тенг бўлган синдириш кўрсаткичи оддий ва файриоддий нурларнинг n_o ва n_e кўрсаткичлари орасида ётади.

Оптик ўқи нур кирадиган ёғи билан 48° бурчак ҳосил қиласиди. Призманинг ёғига ёруғлик тегишлича бурчак остида тушганда оддий нур Канада бальзами қатламида тўлиқ равишда ички қайтади ва бу нурни қорайтирилган пастки ёғи ютади (катта призмаларда унинг исиб кетишининг олдини олиш учун нур кристаллдан призмача воситасида ташқарига чиқариб юборилади: бу призмача кристаллга ёпиштириб қўйилган бўлиб, 17.4-расмда пунктир билан тасвирланган). Файриоддий нур кристаллдан $A'C$ ёғига параллел равишда чиқади. Ёруғлик дастасининг призмадан чиқадиган ёруғлик ҳали чизиқли қутланган ҳолда бўладигандаги энг катта апертураси 29° га тенг.

Қутбловчи призмаларнинг 17.5 ва 17.6-расмларда кўрсатилган бошқа турлари ҳам исланд шпатидан ясалади. 17.5-расмдаги пунктир чизиқ оптик ўқнинг йўналишини кўрсатади. Призманинг иккала ярми орасида AA' ҳаво қатлами бор; қирралар нисбати $AC'/AC = 0,9$. Призмага ёруғлик тегишлича бурчак остида тушганда оддий нур ҳаво қатламида тўлиқ ички қайтади, файриоддий нур ҳаво қатламидан ўтиб кетади. Тушаётган ёруғлик дастасининг призмадан ўтган ёруғлик ҳали тўлиқ қутланган бўладиган ҳолдаги апертураси атиги 8° бўлади, бу эса Николь призмасига нисбатан камроқ.

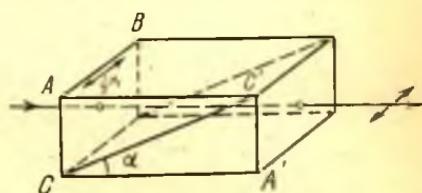


17.5-расм. Орасида ҳаво қатлами бўлган қисқартирилган қутбловчи призма.



17.4-расм. Николнинг колқутбловчи призмаси.

остида тушганда оддий нур Канада бальзами қатламида тўлиқ равишда ички қайтади ва бу нурни қорайтирилган пастки ёғи ютади (катта призмаларда унинг исиб кетишининг олдини олиш учун нур кристаллдан призмача воситасида ташқарига чиқариб юборилади: бу призмача кристаллга ёпиштириб қўйилган бўлиб, 17.4-расмда пунктир билан тасвирланган). Файриоддий нур кристаллдан $A'C$ ёғига параллел равишда чиқади. Ёруғлик дастасининг призмадан чиқадиган ёруғлик ҳали чизиқли қутланган ҳолда бўладигандаги энг катта апертураси 29° га тенг.



17.6-расм. Ёруғлик тушадиган ёки қирраларига перпендикуляр бўлган қутбловчи призма.

фойдали, бироқ бунинг эвазига призма анча қисқа ва, бинобарин, арzon (кесими тайинли бўлганда). Ундан ташқари, бу призма ультрабинафаша нурларга ҳам ишлатилади, чунки унда ультрабинафаша нурларни ютиб қоладиган Канада бальзами йўқ.

17.6- расмда тасвирланган призмада нур тушадиган ва чиқадиган ёқлар қирраларга перпендикуляр қирқиб ишланган, бу ҳол уни ишлатишда кўп қулайлик яратади. Оптик ўқ AB га параллел. Призманинг қисмлари Канада бальзами ёки глицерин билан ёпишириллади. Тузилиши ҳар хил бўлган бу турдаги призмалар жуда кўп.

Глицерин ($n = 1,474$) билан ёпиширилганда призманинг параметрлари қўйидагича бўлади (яқин ультрабинафаша нурлар глицериндан ўтиб кетаверади).

$$\alpha = 17^\circ 20', AC'/AC = 3,2, \text{ апертура } 32^\circ 6'.$$

Бу турга кирадиган призма ҳаво қатламли қилиб ҳам ясалади (Глан): унинг параметрлари $\alpha = 50^\circ$, $AC'/AC = 0,85$, апертура $8^\circ 6'$; бу призма ультрабинафаша нурларга ярайди.

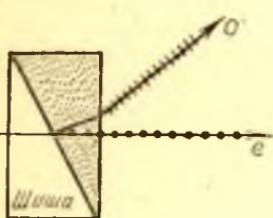
6. Нурни иккига ажратиб синдирувчи призмалар. 1. Исланд шпати ва шишадан ясалган призма (17.7- расм). Оптик ўқи чизма текислигига перпендикуляр бўлиб, $n_o = 1,66$, $n_{\text{шеш}} = 1,49$, $n_e = 1,486$. Оддий нур шпатда ва шишада икки марта синиб, кўп оғади. Файриоддий нур призмадан деярли оғишмай чиқади, чунки шишанинг синдириш кўрсаткичи n_e га яқин қилиб олинган.

2. Оптик ўқларининг иўналиши ҳар хил бўлган иккита исланд шпати бўлагидан ясалган призмалар.

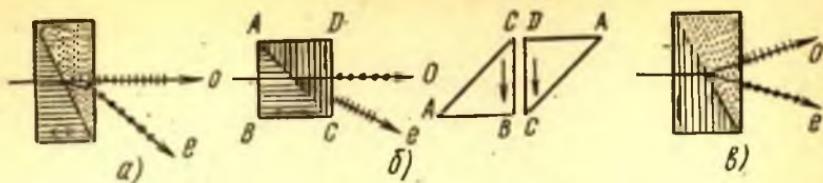
Уларнинг тузилиши ва ишлаши 17.8-расмдан тушунарли бўлади.

Оптик ўқлари вазиятининг ҳар хил бўлиши нурлар орасидаги ажралиш бурчагига таъсир қиласиди. Бу призмаларнинг ҳаммасида тушаётган дастанинг апертураси жуда кичкина. Нурни иккига ажратиб синдирувчи призмалар баъзан кварцдан ясалади, у ҳолда n_o билан n_e орасидаги фарқ жуда оз бўлгани туфайли ова е ёруғлик дасталарининг ажралиш бурчаги анча кичик бўлади.

в. Диҳроик пластинкалар. Энг оддийси турмалин бўлган қутбловчи асбоблар бошқача принципга асосланади. Турмалин нурни иккига ажратиб синдирувчи кристаллдир, бу кристаллда нурлардан бири (оддий нур) иккинчисига нисбатан кўпроқ ютилади. Шунинг учун ўзаро перпендикуляр текисликларда қутбланган иккала нур турмалин пластинкасидан турли интенсивликка эга бўлиб чиқиб, турмалиндан ўтган ёруғлик қисман қутбланган



17.7- расм. Исланд шпати ва шишадан ясалган призма. Бу призма нурни иккига ажратиб синдириди.



17.8- расм. Исланд шпатидан ясалыб, нурларни иккига ажратиб синдирувчи призмаларнинг турлари.

a — Рошон призмасы: *o* ва *e* нурлар орасидаги бурчак призманинг синдириш бурчагига боғлиқ, *o* нур ахроматик нур; *b* — Сенармов призмасы: *ACB* бурчак 45° га яқин, бу ҳол дастлабки кристаллни *CB* ўқ бўйлаб кесиб ва табиий *BC* ёқ бўйлаб ёпишитириб, уни тежамли ишлатишига имкон беради; *c* — Волластон призмасы: бу призма нурларни симметрик равишида ажратади; *o* ва *e* нурлар орасидаги бурчак Рошон призмасидагидан таҳминан иккимартта ортиқ, бироқ иккала нурда ҳам хроматизм бор.

бўлади. Агар анча қалин (1 mm яқин) турмалин пластинкаси олиб, унга кўзга кўринадиган ёруғлик туширилса, оддий нур ҳақиқатда бутунлай ютилиб қолади ва чиққан ёруғлик ясси қутбланган бўлади.

Кўзга кўринадиган спектрнинг баъзи қисмларида ғайриоддий нур ҳам сезиларли даражада ютилади ва шунинг учун турмалин пластинкаси ўша қалинлигида бўялганга ўхшаб кўринади; турмалин қутбловчи сифатида ишлатилибгина қолмай, балки кўзга кўринадиган спектрнинг яшил-сариқ соҳасини амалда ўтказадиган фильтр сифатида ҳам ишлатилади. Бу ҳол турмалиннинг қутбловчи асбоб сифатидаги муҳим камчилиги ҳисобланади, бироқ, иккичи томондан, турмалинга тушадиган нурлар дастасининг йўл қўйилалигидан апертураси анча катта бўлади, бу ҳол эса баъзан муҳим аҳамиятга эга.

Турлича қутбланган нурларнинг турлича ютилиши оқибатида табиий ёруғлик тарқалиш йўналишига боғлиқ равишида турлича ютилади, чунки тўлқиннинг электр векторининг кристаллографик йўналишларга нисбатан тутган вазияти ёруғликнинг тарқалиш йўналишига боғлиқ. Ёруғликнинг ютилишидаги бундай фарқ бундан ташқари тўлқин узунлигига ҳам боғлиқ бўлиб, бу фарқ оқибатида кристалл турли йўналишларда турлича бўялган бўлиб кўринади. Бу ҳодиса дихроизм (ёки яхшиси плеохроизм — рангбаранглик) деб аталади ва нурни иккига ажратиб синдирувчи ҳамма кристалларни озми-кўпмий даражада характерлайди. Бу ҳодисани Кордье (1809 й.) кордиерит деб аталган минералда кашф этган. Турмалинда дихроизм ҳодисасини Био ва Зеебек (1816 й.) кашф этган.

Поляроидлар ихтиро этилиши муносабати билан дихроик моддалар кейинги вақтда айниқса катта аҳамият касб этди. Поляроид жуда кучли дихроик кристалл ҳисобланган герапатитдан (хинин бисульфатининг периодатидан) ясалган плёнкадир; герапатитни 1852 йилда Герапат топган. Герапатитнинг қалинлиги $0,1\text{ mm}$ бўл-

ган пўсти нурлардан бирини ҳақиқатда бутунлай ютиб қолиб, бундай юпқа қатлами яхшигина чизиқли қутбловчи вазифасини ўтайди.

Устига бир хил вазиятда жойлашган майда герапатит кристаллари қопланган анча катта сиртлар яратишнинг бир неча усули таклиф этилди; бу сиртлар юзи катта бўлган қутбловчи асбоб ҳисобланади. Бу усул билан ишлов берилган тахта цеплуюидлар 1935 йилда сотувга чиқарилди, булар *поляроидлар* деб аталган. Ҳозирги вақтда дихроик пластинкаларнинг поляроидлар типида тайёрланган бир неча турлари бор; буларда герапатит ҳам, бошқа бирималар ҳам ишлатилади; шунингдек, герапатитнинг катта (чизиқли ўлчамлари 60 мм га борадиган) кристалл пластинкалари тарзида ясалган дихроик пластинкалар бор ва ҳоказо. Дихроик пластинкаларнинг камчилиги шундан иборатки, уларнинг шаффофлиги исланд шпатидан ясалган призмаларнига қараганда камроқ бўлиб, улар бирор селективлик (яъни ютилишнинг тўлқин узунлигига боғлиқ бўлиши) хоссасига эга; замонавий поляроидлар спектрнинг бинафша ва қизил соҳаларини қисман қутблаган ҳолда ўтказади. Бироқ, кўпчилик амалий мақсадларда поляроид сифатида апертураси 180° га яқин бўлгангина эмас, балки сирти анча катта (бир неча квадрат дециметр) бўлган қутбловчи арzon асбоблар ишлатиш мумкинлиги эвазига бу камчиликларнинг ўрни тўлиб кетади. Поляроидлар автомобиль йўлларида ҳайдовчининг кўзини қаршидан келаётган машина фарасининг кўзни қамаштириш таъсиридан муҳофаза қилишда ҳам татбиқ этилади (қ. 150-машқ).

XVII боб

ҚУТБЛАНГАН НУРЛАРНИНГ ИНТЕРФЕРЕНЦИЯСИ

109-§. Френель ва Араго тажрибалари, бу тажрибаларнинг эластик назария учун аҳамияти

18-§[“]да айтиб ўтилганидек, ўзаро таъсирилашувчи дасталардаги тебранишлар йўналиши бир хил бўлганда икки когерент тўлқиннинг интерференцияси энг кўп эффект билан юз беради. Френелнинг иккита когерент даста ҳосил қилиш усули одатда интерференцион тажрибаларда интерференциялашувчи тўлқинларнинг қутбланиш ҳолатини ўзгартирмаслигини ҳам кўриб ўтдик.

Исталган текисликда қутблangan ёруғлик ҳосил қилиш мумкинлиги тебранишлари ўзаро перпендикуляр бўлган тўлқинларнинг ўзаро таъсири тўғрисида ўртага масала қўйиш имконини беради. Бу соҳадаги асосий тажрибаларни Араго ва Френель (1816 й.) қилиб кўришган. Улар шуни кўрсатадики, агар одатдаги интерференцион тажрибада интерференциялашувчи икки даста йўлига уларни ўзаро перпендикуляр равишда қутблайдиган қутбловчи асбоблар қўйилса, интерференция юз бермайди. Бироқ қутбловчи бу асбобларнинг бирини 90° га бурсак, бунинг натижасида иккала

дастада тебранишлар йўналиши бир хил бўлади, у ҳолда интерференцион манзара яхши кўринади ва биз максимум ва минимумларнинг одатдаги тақсимотини кўрамиз. Қутбловчи асбоблардан бири 90° дан кичик бурчакка бурилганда ҳам интерференцион полосалар бўлади-ю, бироқ кўринувчанини яхши бўлмайди.

Френель билан Араго қилган тажрибага ўхшаган тажрибани қўйидаги қилиб кўриш мумкин. Бир хил қутбланган ва интерференциялашувчи дасталар йўлига қўшимча N_1 ва N_2 поляроидлар* қўямиз. Агар N_1 билан N_2 бир-бирига нисбатан шундай жойлашган бўлсанки, бунда улар ажратган тебранишлар йўналиши иккала дастада бир хил бўлса, у ҳолда одатдаги интерференцион манзара кўринади. Агар поляроидлардан бирини 90° га бурсак, у ҳолда кўриш майдони бир жинсли бўлиб қолиб, интенсивликлар алмасиб келишининг ҳеч қандай изи кўринмайди. Агар иккинчи поляроидни ҳам 90° га бурсак, интерференцион манзара яна кўринади (бундан мураккаброқ ҳоллар $148 - \frac{S}{2}$ да баён этилган).

Бу турдаги тажрибаларнинг тарихий аҳамияти жуда катта. Бу тажрибалар шуни кўрсатдики, ўзаро перпендикуляр йўналишларда қутбланган икки когерент тўлқин кўшилганда натижавий интенсивлик қўшилувчи тўлқинлар интенсивликларининг йигиндинисига тенг. Тебранишлар қатъий равишда перпендикуляр бўлгандагини тебранишларни қўшишда ўшандай ҳол юз бериши мумкин. Ҳақиқатан ҳам, ўшандай бўлганда $A^2 = a^2 + b^2$ бўлади (A — натижавий тебраниш амплитудаси, a ва b — қўшилувчи тебранишлар амплитудалари). Шундай қилиб, Френель ва Араго тажрибаларидан ўзаро перпендикуляр йўналишларда қутбланган ёруғлик тўлқинлари ҳолида ёруғлик тебранишлари бир-бирига қатъий перпендикулярдир, деган холоса чиқади. Бу эса ёруғлик тўлқинида бўйлама компонента йўқ эканлигини билдиради. Ёруғликнинг электромагнитик назарияси ичida табиий бўлган бундай холосага ўз вақтида Юнг билан Френель ҳам ёруғликнинг эластик назарияси бўйича келишган, бироқ улар чиқарган холоса ўша вақтда катта-катта қийинчиликларга сабаб бўлган. Ўзида қатъий кўндаланг тебранишлар тарқалиши мумкин бўлган. Ўзида қатъий кўндаланг тебранишлар тарқалиши мумкин бўлмаган моддий муҳитнинг мавжудлиги тўғрисидаги фараз одатдаги эластик (ҳатто қаттиқ) муҳит тўғрисидаги тасаввурга тўғри келмайди, бу ҳол эса ёруғликнинг қайтиш ва синиш қонунларини тушуниш учун чегаравий шартлар устида одатдаги муҳитлар механикаси билан мувофиқ келмайдиган фаразлар қилишга мажбур этган.

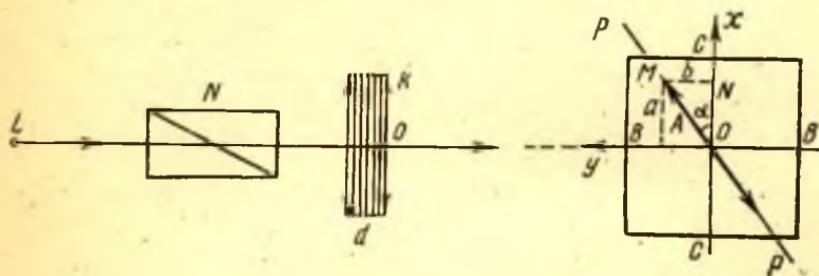
* Бизлар поляроидларни интерференциялашувчи нурларга қўшимча йўл фарқи бермайдиган дараражада бир хил, деб фараз қиласмиш. Акс ҳолда нурлар йўлига компенсацияловчи пластинкалар қўйишга тўғри келади. Френель билан Араго қутбловчи (поларизатор) сифатида 15 та слюда варагидан йигилган юпқа стопалардан фойдаланган; қат-қат структурали бўлгани ҳолда анча шаффоғ бўлган агат намуналарини ҳам бу мақсадда ишлатиш мумкин.

Айтиб ўтилган қийинчиликка қарамасдан, бу тажрибалар ва улардан Френель топган кўп натижалар (улар ҳам экспериментда тасдиқланган) ёруғлик тўлқинларининг кўндаланг тўлқинлар эканлигини эътироф этишга мажбур қилди.

110-§. Ёргликтинг эллиптик ва доиравий қутбланиши

Френель ва Араго тажрибаларига ўхшаган тажрибаларда интенсивликларнинг интерференцион алмасиб келишининг йўқлиги ўзаро перпендикуляр бўлган икки ёруғлик тебранишининг ўзаро таъсири ёруғлик дастасида тажрибада кузатиш мумкин бўладиган ўзгаришларга олиб келолмаслигини билдирамайди.

Ўзаро перпендикуляр бўлган икки йўналишда қутбланган иккита когерент ёруғлик тўлқинининг қўшилиш натижасини кўриб чиқамиз; бу тўлқинларнинг амплитудалари турлича бўлиб, тўлқинлар бирор фазалар фарқига эга. Бундай ҳолни биз тажрибада осонгина қўйидагича амалга оширишимиз мумкин. N қутбловчидан (поляризатордан) ўтган, яъни чизиқли қутбланган ва тайинли тўлқин узунлигига* эга бўлган ёруғликни қалинлиги d бўлган K кристалл пластинкадан ўтказамиз; бу пластинка бир ўқли кристаллдан унинг оптик ўқига параллел қилиб кесиб олинган (18.1-расм), бунда ёруғлик дастаси K пластинканинг ён сиртига перпендикуляр йўналишда боради, деб фараз қиласиз. Пластинка ичida ўзаро перпендикуляр бўлган икки йўналишда қутбланган икки тўлқин бир йўналишда, бироқ ҳар хил тезлик билан тарқалади; ёруғлик қутбланган йўналишлар кристалл пластинканинг бош йўналишлари деб аталади. Тўлқинлардан бирида электр тебранишлари кристаллнинг оптик ўқи бўйлаб, масалан, CC бўйлаб йўналган (файриоддий нур, синиш кўрсаткичи n_e), иккинчисида эса электр тебранишлари оптик ўқса перпендикуляр равишда, яъни BB бўйлаб йўналган (одатдаги нур, синиш кўрсаткичи n_o).



18.1-расм. Эллиптик қутбланган ёруғлик олиш схемаси.

L — ёруғлик манбаи; K — кристалл пластинка; ўнгда — ёруғлик векторини пластинканинг бош йўналишлари бўйича ёниш.

* Яъни спектрнинг чегараланган интервалига тегишли бўлган ёруғлик. Ёруғлик монохроматик ёруғликдан кўп фарқ қилганда бу параграф охирида берилган эслатмани эътиборга олишга тўғри келади.

Агар тушаётган қутбланган ёруғликда электр вектори тебранышларининг йўналиши пластинканинг бош йўналишларидан бири билан α бурчак ҳосил қиласа, у ҳолда гайриоддий тўлқиндаги ва оддий тўлқиндаги тебранишлар амплитудаси мос равишда қўйидагига teng бўлади:

$$a = A \cos \alpha, \quad b = A \sin \alpha,$$

бу ерда $A = OM$ — тушаётган тўлқиннинг амплитудаси. Бу икки тўлқин пластинканинг d қалинлигини кесиб ўтиб, $(n_o - n_e)d$ га teng бўлган *йўл фарқига* эга бўлади. Бинобарин, оддий тўлқин фаза жиҳатидан ғайриоддий тўлқиндан

$$\Phi = \frac{2\pi}{\lambda} (n_o - n_e) d \quad (110.1)$$

микдорда орқада колади. Амплитудалари ҳар хил бўлиб, фазалар фарқига эга бўлган узаро перпендикуляр икки тебранишнинг қўшилиши оқибатида *эллиптик* тебраниш ҳосил бўлади, бундай тебранишда натижавий векторнинг уни тўлқин фронти текислигига ω бурчак частота билан эллипс чизади: бу частота қўшилувчи тебранишларнинг частотаси билан бир хилдир.

Ҳақиқатан ҳам, пластинкадан ўтган тўлқинлардаги тебранишлар

$$\left. \begin{aligned} x &= A \cos \alpha \cos \omega t = a \cos \omega t \\ y &= A \sin \alpha \cos (\omega t - \varphi) = b \cos (\omega t - \varphi) \end{aligned} \right\} \quad (110.2)$$

тенгламалар билан ифодаланади. Натижавий тебранишнинг траекториясини топиш учун бу тенгламалардан t вақтни йўқотиш керак. Берилган тенгламалардан қўйидагиларни топамиз:

$$\cos \omega t = x/a, \quad y = b (\cos \omega t \cos \varphi + \sin \omega t \sin \varphi)$$

ёки

$$\sin \omega t \sin \varphi = \frac{y}{b} - \frac{x}{a} \cos \varphi.$$

Бу ифодани қвадратга кўтариб ва унга

$$(\cos \omega t \sin \varphi)^2 = \frac{x^2}{a^2} \sin^2 \varphi$$

ифодани ҳадма-ҳад қўшиб,

$$\frac{x^2}{a^2} + \frac{y^2}{b^2} - \frac{2xy}{ab} \cos \varphi = \sin^2 \varphi \quad (110.3)$$

тенгламага, яъни эллипс тенгламасига эга бўламиз. Эллипснинг шакли ва унинг x, y ўқларга нисбатан тутган вазияти (ориентацияси) α ва φ нинг қийматларига боғлиқ.

Шундай қилиб, чизиқли қутбланган ёруғлик кристалл пластинкадан ўтгандан сўнг шундай ёруғлик тўлқинига эга бўламизики, бу тўлқинда E ва H векторларнинг учлари эллипслар чизади. Бундай ёруғлик *эллиптик қутбланган ёруғлик* деб аталади.

Бир неча хусусий ҳолни кўриб чиқамиз:

а) Пластинканинг қалинлиги шундайки, икки тўлқиннинг йўл фарқи ёруғлик тўлқини узунлигининг чорагига teng ($1/4$ тўлқинли пластинка):

$$(n_o - n_e) d = \frac{1}{4} \lambda$$

ёки

$$(n_o - n_e) d = (m + \frac{1}{4}) \lambda, \quad m = 0, 1, 2, \dots$$

Бундай ҳолда $\phi = \pi/2$ бўлади ва эллипс тенгламаси

$$\frac{x^2}{a^2} + \frac{y^2}{b^2} = 1$$

кўринишга келади, яъни пластинканинг бош ўқларига нисбатан жойлашган эллипс ҳосил бўлди. Унинг a ва b ярим ўқлари узунликлари орасидаги муносабат α бурчакнинг катталигига боғлиқ.

$\alpha = 45^\circ$ бўлган хусусий ҳолда $a = b$ бўлади, яъни эллипс

$$x^2 + y^2 = a^2 \quad (110.5)$$

тенглама билан ифодаланадиган доирага айланниб қолади. Демак, бу ҳолда ёруғлик *доира бўйича қутбланади* (*доиравий* ёки *циркуляр қутбланиши*). Шундай қилиб, доира бўйича қутбланган ёруғлик ҳосил қилиш учун амплитудалари teng, фазалар фарқи $\pi/2$ ва ўзаро перпендикуляр текисликларда қутбланган иккита когерент тўлқинни қўшиш зарур. Бунга эришиш учун чизиқли қутбланган ёруғликни чорак тўлқинли пластинка орқали шундай ўтказиш керакки, бунда бошланғич тўлқиннинг қутбланиш текислиги пластинкадаги бош йўналишлар билан 45° бурчак ҳосил қиладиган бўлсин.

Йўл фарқи чорак тўлқинга teng бўладиган қилиш учун (натрий алангаси чиқарадиган сарик ёруғликда) қалинлиги $0,027 \text{ mm} = 27 \text{ мкм}$ бўлган слюда* пластинка ишлатиш мумкин.

Гарчи бундай пластинкалар тайёрлаш унча қийин бўлмасада, $(m + \frac{1}{4}) \lambda$ га teng бўлган йўл фарқи ҳосил қиладиган қалинроқ пластинкалар ишлатиш маъқул ҳисобланади, бу ерда m —бирор бутун сон (қ. 153-машқ).

Чорак тўлқинли пластинканинг эгаллаган вазиятига қараб ҳосил қилинадиган фазалар фарқи $+\pi/2$ ёки $-\pi/2$ га teng бўлади, яъни Ox ўқдаги компонента Oy ўқдаги компонентадан фаза жиҳатидан $\pi/2$ га олдин кетади ёки орқада қолади. Бунга мувофиқ равишда натижавий вектор соат стрелкасига *тескари* (чапга) ёки соат стрелкаси *бўйича* (ўнгга) айланади. Шунинг учун *чап* ва *ўнг* эллиптик ёки доиравий қутбланишлар бир-биридан фарқ қилинади.

* Слюда икки ўқли кристалл бўлиб (қ. 145- §), унда оддий нур тушунчалигини маъноси қолмайди. Слюдада нурни иккига ажратиб синдириш ҳодисаси юз бергани сабабли ўзаро перпендикуляр бўлган иккига компонентага слюда пластинка ёрдамида ҳам маълум бир йўл фарқи бериш мумкин.

б) Пластинканың қалинлигі шундайки, иккى нурнинг йўл фарқи ёруғлик тўлқини узунлигининг ярмига тенг ($\frac{1}{2}$ тўлқинли пластинка):

ёки

яъни

Бу ҳолда эллипс

$$(n_o - n_e) d = \frac{1}{2} \lambda$$

$$(n_o - n_e) d = (m + \frac{1}{2}) \lambda, \quad (110.6)$$

$$\Phi = \pi \quad \text{ёки} \quad \Phi = 2\pi m.$$

$$\frac{x}{a} + \frac{y}{b} = 0 \quad (110.7)$$

тўғри чизикқа айланади, яъни ёруғлик чизикли қутбланганича қолади, бироқ тебранишлар йўналиши $180^\circ - 2\alpha$ бурчакка бурилиб (18.2-расм), масалан, 1 — 3 квадрантлардан 2 — 4 квадрантларга ўтади.

в) Қалинлиги ёруғлик тўлқинининг бутун узунлигига тенг бўлган пластинка (1λ ли пластинка):

$$(n_o - n_e) d = \lambda \quad \text{ёки} \quad m\lambda, \quad (110.8)$$

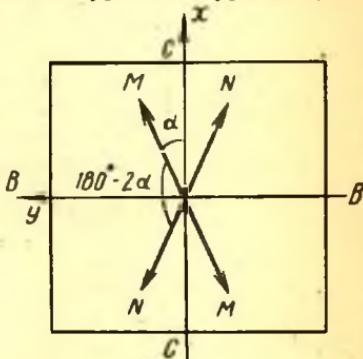
$$\text{яъни } \Phi = 2\pi \quad \text{ёки} \quad \Phi = 2\pi m.$$

Бу ҳолда эллипс

$$\frac{x}{a} - \frac{y}{b} = 0. \quad (110.9)$$

тўғри чизикқа айланади, яъни нур чизикли қутбланганича қолиб, тебранишлар йўналиши ўзгармайди.

Бундан олдинги мулоҳазаларнинг ҳаммаси тўлқин узунлиги тайинли бўлган ёруғликка, яъни спектрнинг кичикроқ интервалига тегишли эди. Тўлқин узунликлари анча хилма-хил бўлганда иккала тўлқин учун синиш кўрсаткичлари тўлқин узунлигига боғлиқ бўлишини (дисперсия) эътиборга олиш керак; синиш кўрсаткичларининг айримаси ҳам тўлқин узунлигига қараб ўзгаради. Бу ҳол туфайли, бир-бирига яқин бўлган икки тўлқинни ажратишда қутбланган ёруғликнинг кристалл орқали ўтишидан (Вуднинг қутбловчи монокроматори) фойдаланиш мумкин (қ. 166- машқ).



18.2-расм. Ярим тўлқинли пластинканинг ишлаши.

Пластинкадан ўтгандан кейин тебранишларнинг MM йўналиши $180^\circ - 2\alpha$ бурчакка бурилиб, 1—3 квадрантлардан 2—4 квадрантларга ўтади (NN).

111-§. Табиий ёр ўғликнинг ички структураси

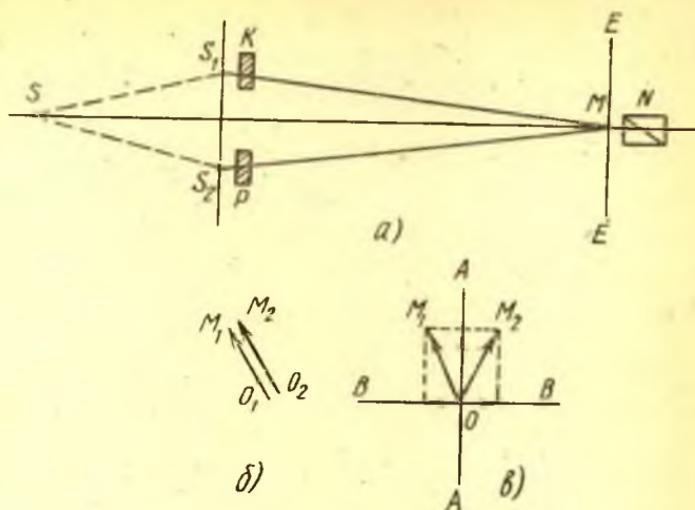
Бундан олдинги параграфдаги ҳамма мулоҳазаларда кристалл пластинкага тушаётган ёруғлик чизикли қутбланган деб фараз қилинган. Агар тушаётган ёруғлик табиий ёруғлик бўлса (яъни

уни мүмкін бўлган барча йўналишларда қутбланган жуда кўп тўлқинлар тўплами сифатида тасаввур этиш мүмкін бўлса), у ҳолда пластинкадан чиқаётган ёруғлик эллиптик қутбланган тўлқинлар тўпламидан иборат бўлиб, бунда эллипслар асосан маълум бир йўналишда жойлашмаган, яъни ёруғлик табиийлигича қолаверган бўлар эди. Шунинг учун кристалл пластинка ёрдамида эллиптик қутбланган ёруғлик ҳосил қилиш учун пластинкага тушадиган ёруғликни олдін чизиқли кутблаш керак. Бироқ табиий ёруғлик кристалл пластинкадан ўтганда ёруғликнинг ички структураси ўзгарди, масалан, хилма-хил жойлашган ясси қутбланган тўлқинлар тўпламидан иборат бўлган табиий ёруғлик яна табиий ёруғликка айланади, бироқ энди у хилма-хил жойлашган эллиптик қутбланган тўлқинлар тўпламидан иборат бўлади. С. И. Вавилов кўрсатганидек, бу ўзгаришни тажрибада пайқаш мүмкин.

Табиий ёруғликнинг бирор дастасини икки когерент дастага ажратамиз, бунинг учун ҳаммага маълум бўлган интерференцион схемаларнинг биридан фойдаланамиз. Бу дасталар учрашганда майдон марказида максимуми жойлашган интерференцион манзара ҳосил қиласди. Энди табиий ёруғликнинг интерференциялашувчи дасталаридан бирининг йўлига ярим тўлқинли K кристалл пластинка қўямиз; иккинчи даста йўлига эса тегишлича танлаб олинган шиша P пластинка қўямиз, бу пластинка ҳосил бўлган йўл фарқини компенсациялаиди (18.3-расм). Энди учрашиб интерференциялашувчи дасталар когерент дасталигича қолиб, кутилган интерференцион манзара ҳосил қилмайди; майдон бирдай ёритилган бўлади. Табиий ёруғлик ички структурасининг юқорида тилга олинган ўзгариши мана шу орқали намоён бўлади.

Бу ҳодисага яхши тушуниб этиш учун бирламчи дастадаги ёруғликни қутбланиш йўналишлари хилма-хил бўлган чизиқли қутбланган тўлқинлар тўплами деб тасаввур этамиз. Ёруғликнинг ярим тўлқинли пластинкадан ўтадиган қисмида (дастасида) қутбланиш йўналиши бурилади (1—3 квадрантлардан 2—4 квадрантларга ўтади (қ. 110-§, б)). Шундай қилиб, когерент дасталардаги ёруғлик векторларининг пластинка бўлмаган ҳолда бир хил бўлган йўналишлари (қ. 18.3-б расм) энди пластинканинг дасталардан бирiga таъсир кўрсатиши туфайли бир хил бўлмай қолади (қ. 18.3-в расм). OM_1 ва OM_2 векторлар орасидаги бурчакка қараб интерференция натижалари ҳар хил бўлади, оқибатда ўрта ҳисобда максимумлар ҳам, минимумлар ҳам бўлмайди; бироқ бу ҳолда нокогерент нурлар қўшилгандағи каби тартибсиз манзара ҳосил бўлади, деб айтиш тўғри эмас.

Ёруғлик векторларининг ҳар бирини векторлар ўртасидаги биссектрисалар бўйлаб йўналган AA ва BB чизиқлар бўйлаб икки ташкил этувчига ажратамиз. Бу ташкил этувчиларнинг ҳар бир жуфти когерент ва бир хил йўналишга эга бўлгани сабабли ўзаро интерференциялашади. Бироқ ярим тўлқинли пластинканинг таъ-



18.3- расм. Табиий ёруғликтинг ички структурасини аниқлаш учун С. И. Вавилов үтказған тәжрибенинг схемаси.

a — үзүүмүй схема: S — табиий ёруғликтин манбасы; S_1 ва S_2 — манбанинг иккита көгерент тасвири; K — ярим түлкүнли пластиника; P — компенсацияловчи пластиника; EE' — күзатыш тектислигиги; N — күтблөвчи; *b* — S_1 ва S_2 дан чиқыпчы түлкүнлөргөдөр ёруғликтарларининг K ва P пластиникэдән үти шдан олдигиң йүналылыштары; *c* — ёруғликтар векторларининг K ва P пластиникадан үтгандан кейинги йүналишлари.

сири туфайли AA бүйлаб йүналған ташкил этувчиликтер фарқы аввалгыча қолған, BB бүйлаб йүналған ташкил этувчиликтер эса фаза жиҳатидан құшимчы равишда π қадар силжиган (чунки уларнинг BB даги проекциялари ҳар хил томонға йүналған). Шунинг учун AA бүйлаб йүналған ташкил этувчиликтер аввалгыча максимуми майдон марказида бүлған интерференцион манзара ҳосил қиласы, BB бүйлаб йүналған ташкил этувчиликтер эса минимуми майдон марказида бүлған, яғни биринчи манзарага нисбатан $\frac{1}{2}$ полосага силжиган интерференцион манзара ҳосил қиласы. Иккала компонентанинг интенсивлігі ўрта ҳисобда бир хил бүлгани учун (табиий ёруғликтарда тебранишнинг устунлик қиласынан йүнәлиши йүк) иккаласи бир хил равшан бүлиб, бир-биридан $\frac{1}{2}$ полосага силжиган интерференцион манзаралар күзгә күриналадиган интерференция ҳосил қиласы.

Бирок күз илгамайдын болған интерференцияны «күриналадын» қилиш мүмкін: агар экранга AA га параллел жойлаштырылған күтблөвчи призма орқали қаралса, у ҳолда бу призма BB бүйлаб йүналған ҳамма компоненталарни тутиб қиласы да майдон марказида жойлаштырылған интерференцион манзараны күришгә имкон береди. Күтблөвчини BB га параллел қилиб буриш билан бириккесе AA бүй-

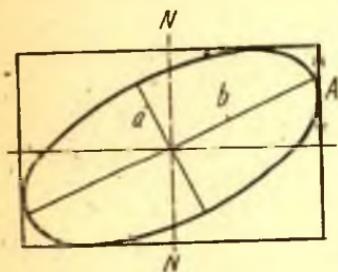
лаб йўналган ҳамма тебранишларни тутиб қоламиз ва минимуми майдон марказига жойлашган иккинчи қўшимча интерференцион манзарани кўрамиз. Равшанки, қутбовчи AA ва BB билан 45° бурчак ҳосил қилиб жойлашган ҳолда аввалгича интерференция сезиларли бўлмайди.

С. И. Вавилов ўтказган бу ажойиб тажриба табиий ёруғликнинг эллиптик қутбланишини, яъни юзаки қараганда ғалати бўлиб туюлган натижани топишга имкон беради.

112-§. Эллиптик қутбланган ва доиравий қутбланган ёруғликни пайқаш ва анализ қилиш

Эллиптик қутбланган ёруғликнинг ўзига хос хусусиятларини пайқаш анча қийин.

Ёруғликни қутбовчи бирор асбоб* ёрдамида анализ қилиб, биз қуйидаги натижаларга эга бўламиз. Қутбовчи орқали ёруғликнинг бу қутбовчи ўтказадиган тебранишлар компонентасига мос келган қисмигина ўтади; ўтган ёруғликнинг амплитудаси қутбовчининг NN бош текислигининг эллипс ўқларига нисбатан тутган вазиятига боғлиқ эканлигини кўриш осон.



18.4- расм. Николь призмасидан ўтган эллиптик қутбланган ёруғлик интенсивлигининг призма вазиятига боғлиқ бўлиши.

NN текислик эллипснинг катта ўқи билан устма-уст тушганда амплитуда максимал ($A = b$) бўлади, NN текислик эллипснинг кичик ўқига параллел бўлганда амплитуда минимум ($A = a$) бўлади. Шунинг учун қутбовчи айлантирилганда майдон қисман қоронфиласади ёки ёришади, яъни қисман қутбланган ёруғликни қутбовчи ёрдамида тадқиқ этгандаги манзаранинг худди ўзи кўринади. Ёруғлик доира бўйлаб қутбланган (яъни $a = b$ бўлган) хусусий ҳолда қутбовчининг айланиси ўтаётган ёруғлик интенсивлигига ҳеч таъсир қилмайди, бу ҳолда биз табиий ёруғликни қутбовчи ёрдамида тадқиқ этгандаги манзаранинг худди ўзини кўрамиз. Шундай қилиб, қутбовчи ёрдамида қилинган анализ эллиптик қутбланган ёруғликни қисман қутбланган ёруғликдан, доиравий қутбланган ёруғликни табиий ёруғикдан фарқ қилишга имкон бермайди.

* Ёруғлик қутбланишининг характеристини анализ қилишда ишлатиладиган қутбовчи асбоб кўпинча анализатор деб аталади.

Тұлиқ анализ қилиш учун эллиптик қутбланган ёки доиравий қутбланган ёруғлик ясси қутбланган ёруғликка айлантириш керак; ясси қутбланган ёруғлик қутбловчи призма воситасида осонгина анализ қилинади.

Эллиптик ёки доиравий қутбланган нурланишдан ясси қутбланган ёруғлик олиш усули 110-ға берилген муносабаттарни күриб қиқищдан тушунарлы бўлади. Бир-бирига перпендикуляр равишда йўналган компоненталар орасидаги фазалар фарқини (ϕ ни) π ёки 2π га (ёки нолга) етказиш йўли билан бу фарқни компенсациялашнинг ўзи етарлидир. Бу мақсадда ўрганилаётган ёруғликни қалинлиги ёки жойлашиш вазияти кераклича қилиб танлаб олинган ёрдамчи кристалл пластинка орқали ўтказиш лозим.

а. Чорак тўлқинли пластинканинг фазалар фарқини компенсациялаш мақсадида қўлланилиши. Эллиптик қутбланган ёруғлик дастасида эллипснинг бош ўқлари бўйлаб йўналган компоненталар орасида (доиравий қутбланган ёруғлик дастасида ўзаро перпендикуляр йўналган ихтиёрий икки диаметр бўйлаб йўналган компонентала) орасида) фазалар фарқи $\pi/2$ га teng бўлади. Тадқиқ этилаётган ёруғликни $\frac{1}{4}$ тўлқинли пластинкадан ўтишга мажбур қилиб, биз унга $\pm\pi/2$ га teng бўлган фазалар фарқи қўшамиз, яъни ундаги бор фазалар фарқини нолга ёки $\frac{1}{4}$ га айлантириб компенсациялаймиз.

Шундай қилиб, тадқиқ этилаётган ёруғлик ясси қутбланган ёруғликка айланди, бунга одатдаги қутбловчи воситасида ишонч ҳосил қилиш мумкин. Доиравий қутбланган ёруғликни тадқиқ этганда бу мақсадда $\frac{1}{4}$ тўлқинли пластинкани исталган вазиятда жойлаштириш мумкин; эллиптик қутбланган ёруғлик дастаси тадқиқ этилганда бу пластинкани шундай вазиятда жойлаштириш керакки, бунда пластинканинг бош йўналишлари эллипснинг олдин қутбловчи ёрдамида аниқлаб қўйилган бош ўқлари билан бир хил бўлсин. Шундай қилиб, ёруғлик $\frac{1}{4}$ тўлқинли пластинка ва қутбловчи воситасида анализ қилинади. Айланиш йўналишини (ўнг ёки чап қутбланишини) ҳам ҳозир кўрсатилган усул билан аниқлаш мумкин, бунинг учун қўлланилга и $\frac{1}{4}$ тўлқинли пластинкада икки тебранишдан қайси бири каттароқ тезлик билан тарқалишинигина олдиндан билиш керак.

б. Эллиптик қутбланган ёруғликни анализ қилишда компенсаторларнинг қўлланилиши. Эллиптик қутбланган ёруғликни миқдор жиҳатидан тўлиқ анализ қилиш учун эллипснинг шаклини ва унинг ҳар қан-

дай йўналишларга нисбатан тутган вазиятини билиш, яъни ҳар қандай йўналишли ўзаро перпендикуляр бўлган икки компонентанинг фазалар фарқини билиш керак.

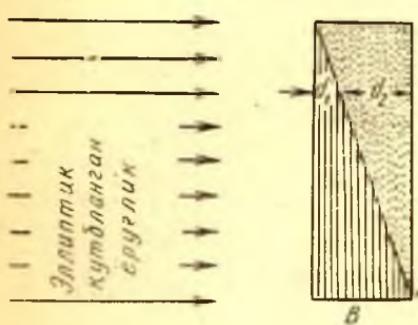
Бу мақсадда ҳар қанай фазалар фарқини нолгача камайтирадиган (ёки π га қадар тўлдирадиган) компенсацияловчи асбоблар хизмат қиласди. Бундай асбоблар компенсаторлар деб аталади. Мисол сифатида *Бабине компенсаторини* кўриб чиқамиз. Бу асбоб одатда кварцдан ўқлари бир-бири билан тўғри бурчак ҳосил қиласдиган қилиб кесиб олинган икки понадан иборат (18.5-расм).

Компенсаторнинг ҳар хил жойларидан ўтадиган ёруғлик поналарнинг шу жойдаги қалинликларининг айирмасига қараб ёруғлик векторининг икки компонентаси орасида бирор қўшимча йўл фарқига эга бўлади. Понанинг биринчи ярмининг қалинлигини d_1 билан, иккинчи ярмининг қалинлигини d_2 билан белгиласак, компоненталар (бери чизма текислигига, иккичиси унга перпендикуляр бўлган компоненталар) орасидаги қўшимча йўл фарқи қўйидагига тенг бўлишини топамиз:

$$(n_e d_1 + n_o d_2) - (n_o d_1 + n_e d_2) = (n_e - n_o) (d_1 - d_2). \quad (112.1)$$

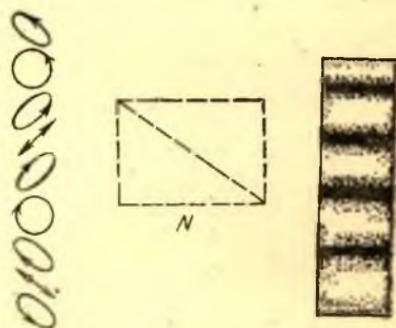
Шундай қилиб, мусбат кристаллдан ($n_e > n_o$) ясалган компенсаторда $d_1 > d_2$ бўладиган чизиқ бўйлаб ўтаётган ёруғлик қўшимча йўл фарқига эга бўлади: $d_1 = d_2$ бўладиган чизиқ бўйлаб ўтаётган ёруғликда дастлабки йўл фарқи ўзгармай қолади; $d_1 < d_2$ бўладиган чизиқ бўйлаб ўтаётган ёруғликда йўл фарқи камаяди.

Эллиптик қутбланган ёруғлик компенсаторда унинг бош текисликларига параллел бўлган компоненталарнинг фазалар фарқини 0 га, 2π га, 4π га ва ҳоказо тўлдирувчи тайинли жойлардан ўтиб бир хил йўналишли чизиқли қутбланган ёруғликка айланади. Компенсаторнинг бундай қисмлари бир-биридан тенг масофада жойлашган эканлигини кўриш осон. Агар B компенсатор орқасига



18.5-расм. Эллиптик қутбланган ёруғликни компенсатор ва қутбловчи воситасида анализ қилиши.

B — *Бабине компенсатори*. Компенсаторнинг турли қисмларидан ўтган ёруғликнинг қутбланиш ҳолати ҳар хил бўлади.



18.6-расм

керакли вазиятда жойлашган N қутбловчи қўйилса, бу жойларнинг ҳаммаси қорайиб қолади (компенсатор қиррасига параллел бўлиб, бир-биридан тенг масофада жойлашган қора полосалар қатори; қ. 18.6-расм, бу расмда 18.5-расмда кўрсатилган компенсаторнинг унинг сиртини қутбловчи орқали қаралгандаги кўриниши тасвирланган). Қутбловчини бошқача вазиятда жойлаштирганда бир-биридан тенг масофада жойлашган қора полосалар ҳосил бўлади, бу полосалар компенсаторнинг бошланғич фазалар фарқини π га, 3π га, 5π га ва ҳоказо тўлдирувчи жойларига мос келади.

Поналарнинг қалинлигини ва материалини билган ҳолда қўшиладиган фазалар фарқини ҳисоблаб чиқариш (ёки олдиндан дараҷалаб қўйиш) ва шундай қилиб, мазкур эллиптик ёруғликни характерлайдиган фазалар фарқини аниқлаш мумкин. Компенсаторнинг турли жойларидан ўтган ёруғликда бу фазалар фарқи ўзгариши 18.5-расмда схематик тарзда кўрсатилган. Бу ўзгариш қўйидагича (пастдан юқорига томон) —45, 0, 45, 90, 135, 180, 225, 270, 315°. Кўпинча поналар бир-бирига нисбатан силжитиладиган қилинади; унда поналарнинг полосалар маълум тартибда жойлашадиган, масалан, майдон марказида (окулярнинг крестида) қора полоса пайдо бўладиган *силжиишига* қараб ҳисоб қилинади. Кўриш майдонининг бутун сирти айни бир қўшимча фаза соҳаси бўлган компенсаторлар амалий ишда қулайдир; бунда қўшимча фазани ўзгартириш мумкин. Бундай компенсаторлардан бири машқларда (қ. 164-машқ) тавсиф этилган.

Қутбланган ёруғликни миқдор жиҳатидан тадқиқ этишининг ҳамма методларида (қутбловчи, $\frac{1}{4}$ тўлқинли пластинка ёки компенсаторнинг) бурилиш бурчагини аниқлаш талаб этилгани учун одатда қутбловчи асбобларнинг гардишида бурчакларга бўлинган яхши шкалалари бўлади.

Бу бобда чизиқли қутбланган ёруғлик кристалл пластинка орқали ўтганда эллиптик қутбланган ва доиравий (циркуляр) қутбланган ёруғлик ҳосил қилиш методи тавсиф этилган. Бироқ бундай қутбланишлар ҳосил қилишнинг бундан бошқа методлари ҳам бор. Чизиқли қутбланган ёруғлик металлдан қайтганда ва тўла ички қайтишда эллиптик қутбланиш юз беради; баъзан бу процессларда, шунингдек, нурланувчи атомларга магнит майдони таъсир этганда (қ. Зееман эффиқти) ва бошқа ҳодисаларда доиравий қутбланиш пайдо бўлади. Равшанки, эллиптик қутбланган ёки доиравий қутбланган ёруғлик қандай процесс оқибатида юз берган бўлмасин, уни анализ қилиш методлари мана шу параграфда баён этилган методлар бўлиб қолаверади.

ЭЛЕКТРОМАГНИТИК ТҮЛҚИНЛАР ШҚАЛАСИ

XIX боб

Инфрақизил, ультрабинафша нурлар ва Рентген нурлари

Бундан олдинги бобларда ёруғликнинг түлқин табиатли эканлигини кўрсатадиган (интерференция, дифракция) ва ёруғлик түлқинларининг кўндаланг түлқинлар эканлигини (қутбланиш) аниқлашга имкон берадиган кўпдан-кўп хоссалари батафсил муҳокама қилинди. Йўл-йўлакай ёруғлик түлқинлари электромагнитик түлқинлар эканлиги ҳам кўп марта қайд этилди. Бундан буён биз ёруғлик түлқинларининг электромагнитик табиатли эканлигининг кўп ва хилма-хил исботларини учратамиз.

Энди электромагнитик түлқинларнинг уларнинг узунлигига алоқадор бўлган хусусиятларини кўриб чиқамиз.

113- §. Инфрақизил ва ультрабинафша нурлар

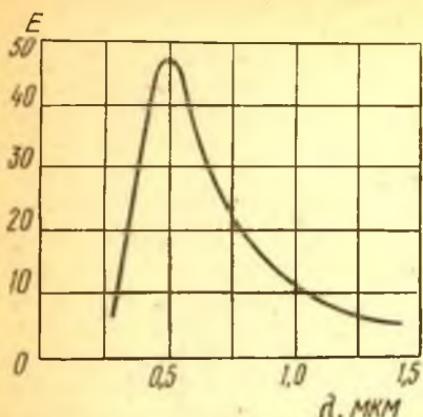
Электромагнитик түлқинларнинг ёруғлик (баъзан *кўзга кўринадиган ёруғлик*) деб аталадиган тўплами түлқин узунликларнинг таҳминан 400 билан 800 нм орасида жойлашган энсиз интервалидан иборат. Булар инсон кўзига бевосита таъсир қилиб, кўзнинг тўр пардасини ўзиги хос равишда таъсирлантиради, бу эса ёруғлик сезгиси ҳосил қиласди. Гарчи түлқин узунликларининг бу интервали ўзига яқин турган узунроқ ва қисқароқ электромагнитик түлқинлардан физик жиҳатдан муҳим фарқ қилмаса-да, ёруғлик сезгиси ҳосил қилиши туфайли бу интервал инсон учун маҳсус аҳамиятга эга. Кўзнинг ёруғлик сезиши қобилиятининг чегаралари субъектив бўлишига қарамай, бу интервалнинг учларига инсон кўзи сезгирлигининг кескин камайиб кетиши (8-§ билан солиширинг) спектрнинг қўшни соҳаларига маҳсус ном қўйилганлигини маъқуллайди.

XIX асрнинг энг бошларида *инфрақизил* ва *ультрабинафша* нурлар тўғрисида тушунча киригилди. Инфрақизил түлқинлар борлигини 1800 йилда Гершель аниқлади; у бу түлқинларни Күёшнинг спектрнинг қизил учидан нарида ётган түлқин узунлигига эга бўлган нурлари тушаётган сезгир термометрнинг исишини кузатганда топган. Бу нурлар ҳам кўзга кўринадиган ёруғлик бўйсунадиган қайтиш ва синиш қонунларига бўйсунишини ҳам Гершель топган.

1801 йилда Риттер ва у билан баравар Волластон Қуёш спектрида унинг бинафша учидан нарида кумуш хлоридга химиявий таъсир кўрсатадиган кўзга кўринмас нурланиш (ультрабинафша нурланиш борлигини кашф этдилар. Кейинчалик бориб ультрабинафша ва инфрақизил нурланишни тадқиқ этишинг бошқа методлари ҳам топилди.

Фотографиянинг кашф этилиши ва унинг ютуқлари ультрабинафша нурларни тадқиқ этишда ҳал қилиувчи аҳамиятга эга бўлди, чунки фотографик пластинка бу нурларни жуда яхши сезади. Ультрабинафша нурланишни унинг кўп жисмларни ёруғлик чиқаридиган қилиш қобилиятига (флуоресценция ва фосфоресценция) ва фотоэлектрик эффект ҳосил қилиш қобилиятига қараб тадқиқ этиш қулай. Махсус равишда ишлов берилган (сенсибилизация, қ. XXXV боб) фотопластинкалар ёрдамида инфрақизил нурланишни ҳам фотосуратга олиш мумкин. Бироқ бу йўл билан $\lambda = 1,2 - 1,3$ мкм гача бўлган нурларнигина қайд қилиш мумкин. 100 мкм гача бўлган инфрә қизил нурланишни қайд қилишга имкон берадиган замонавий фотоэлемент ва фотоқаршиликларда инфрақизил нурларга бўлган сезигирлик янада анчага боради. Инфрақизил нурларнинг фосфоресценция равшанлигига кўрсатадиган таъсиридан (қ. XXXVIII боб) фойдаланиб, спектрнинг 1,7 мкм гача бўлган соҳасини тадқиқ қилишга имкон яратилди. Бироқ ҳар қандай тўлқин узунлиги учун қўлланиладиган иссиқлик методи инфрақизил нурланиш билан ишлашда, айниқса 2 мкм дан ортиқ тўлқин узунликли нурлар билан ишлашда ҳозирга қадар ҳам кенг қулланилади. Албатта, бунда жуда сезигир термометрлар, айниқса градуснинг миллиондан бир улуши (10^{-6} К) қадар температура кўтарилишини қайд қилишга имкон берадиган электр термометрлари (ўта ўтказувчан ва одатдаги болометр ва термопаралар) ишлатилади.

Ўзига тушаётган иссиқлик энергиясини тўлиқ ютадиган приёмниклардан (абсолют қора жисм. қ. XXXVI боб) фойдаланиб, приёмникнинг иссиқлик сифимини билган ва иссиқлик истрофларини эътиборга олган ҳолда температуранинг кўтарилишига қараб нурлар олиб келётган энергияни абсолют бирликлар ҳисобида баҳолаш мумкин, бу эса иссиқлик методининг асосий афзаллиги ҳисобланади. Тўлқин узунлиги ҳар қандай бўлган нурларнинг, жумладан, ультрабинафша нурларнинг энергиясини ўлчашса, айниқса нурланувчи жисмнинг спектри бўйича энергия тақсимоти тўғрисида миқдорий маълумотлар олиш керак бўлганда иссиқлик методидан фойдаланилади. Қуёш спектрига оид бундай тақсимот 19.1-расмда схема тарзида кўрсатилган. Бошқа манбалар (масалан, чўғланма лампа ёки симоб лампаси) учун энергиянинг тўлқин узунликлар бўйича тақсимоти 19.1-расмдагидан кўп фарқ қилиши мумкин. Иссиқлик методининг универсал булишига ва ўзаро таққослаш мумкин бўладиган миқдорий маълумотлар олиш имкониятига қарамай, одатда



19.1- расм. Құш спектрида энергия тақсимоти.

нинг умумий құвваты тез ортади, бироқ нурланиш максимуми тобора қисқа түлқинларға тұғри келаверади, шунинг учун узун түлқинли нурлар энергиясы унча күп ортмайди. Ҳозирги вақтда түлқин узунлиғи таҳминан 1 мм бўлган инфрақизил түлқинлар кузатилади. Янада узунроқ электромагнитик түлқинлар электромагнитик тебранишлар ҳосил қилиш методи бўйича осонроқ яратилар экан; биринчи бўлиб Герц ишлатган бу методни сиз электр тұғрисидаги таълимотда ўргангансиз. Маълумки, радиотехникада ишлатиладиган анча узун электромагнитик түлқинлар (узунлиғи бир неча ўн сантиметр, метр ва километр келадиган түлқинлар) ҳам шу метод билан ҳосил қилинади. Кейинги йилларда электр тебранишлари методи билан узунлиги миллиметрнинг ўндан бир улушларининг бир нечтасига тенг келадиган жуда қисқа түлқинлар ҳам ҳосил қилинди. Шундай қилиб, узунлиги миллиметрнинг ўндан бир улушларининг бир нечтасига тенг келадиган түлқинларни қизиган жисмлардан чиқарыш методи билан ҳам (инфрақизил нурлар сифатида), электр тебранишлари методи билан ҳам (Герц түлқинлари сифатида) ҳосил қилиш мумкин. Бошқача айтганда, инфрақизил түлқинлар ва Герц түлқинлари соҳаси бир-бирини қоплади ва кўзга кўринадиган ёруғликдан исталганча узун электромагнитик түлқинларга ўтиш узлуксиз бўлади.

Инфрақизил түлқинлар билан Герц түлқинлари орасидаги оралықни түлдириш борасидаги ишларда рус тадқиқотчиларининг (П. Н. Лебедев, М. А. Левитская, А. А. Аркадьев-Глаголева) ишлари муҳим роль ййнади.

Биздаги маълумотлар ультрабинафша түлқинлар соҳасига ҳам анча секинлик билан жорий этилди. Ультрабинафша нурларни тадқиқ этишининг асосий қийинчилеги шундаки, қисқа ультрабинафша түлқинларни ҳар хил моддалар кўп тутиб қолади. Одатдаги

түлқин узунликларининг турли интервалларida юқорида зикр этилган махсус тадқиқот усулларидан фойдаланиши қуларайроқдир.

Түлқин узунлиги катта бўлган инфрақизил нурланишни ўрганишдаги асосий қийинчилек бу нурланишнинг етарлича қувватли манбани топишдадир. Инфрақизил нурланишнинг одатдаги манбаи қиздирилган жисм хисобланади. Температура унча юқори бўлмагандан нурланиш интенсивлиги жуда кичик бўлади; температура кўтарилигандан эса нурланаётган (чиқаётган) энергия-

шиша ультрабинафша нурланишни тадқиқ этишга ярамайди деса бўлди. Шишанинг махсус навлари (тахминан 300—230 нм гача бўлган тўлқинларни ўтказадиган) ёки кварц (тахминан 180 нм гача бўлган тўлқинларни ўтказадиган) ишлатилади. Янада қисқа тўлқинлар учун флюоритдан ясалган (тахминан 120 нм гача бўлган тўлқинларни ўтказадиган) оптика ишлатилади. Сунъий тайёрланган кристаллар ҳам қўлланилади. Литий фторид кристалларининг энг яхши бундай намуналари 180 нм гача бўлган тўлқинларни ўтказади ёки бошқача айтганда, бундай тўлқинлар учун шаффофордир. Янада қисқа тўлқинларни ўтказиб юборадиган призма ва линзалар учун мос келадиган материал йўқ, шу сабабли қайтарувчи оптик асбоблардан: ботиқ кўзгу ва қайтарувчи дифракцион панжаралардан фойдаланишга тўғри келади. Бироқ бунчалик қисқа ультрабинафша нурларни одатдаги босимда газлар ҳам ўтказмайди. Нурлар узунлиги 180 нм га етгандаёқ уларни кислород (ва ҳаво) сезиларли равиша ютиб қолади. Шунинг учун янада қисқароқ тўлқинлар билан ўтказиладиган тадқиқотларда ичидан ҳавоси сўриб олинган спектрал қурилмалар (вакуумспектрографлар) ишлатилади. Қийинчиликнинг яна бири шундаки, фотопластинкаларнинг асосини ташкил этадиган желатин тахминан 240—230 нм дан бошлаб ультрабинафша нурларни сезиларли даражада ютиб қолади, шунинг учун анча қисқа ультрабинафша нурларни тадқиқ этишда желатиниз пластинкалар ишлатилади. Бу такомиллаштиришларнинг ҳаммасидан фойдаланиш орқасида тахминан 2,0 нм гача бўлган ультрабинафша ёруғликни фотография усулида ўрганишга муваффақ бўлди. Бунда албатта ёруғликни панжарарага сирпанувчи бурчак остида туширишга тўғри келади. Тўлқин узунлиги $\lambda=1,21$ нм бўлган нур 89° бурчак ҳосил қилиб тушганда ўн олти марта ионланган темир (темирнинг 16 та электрони юлиб олинган атоми) чизиги кўринган.

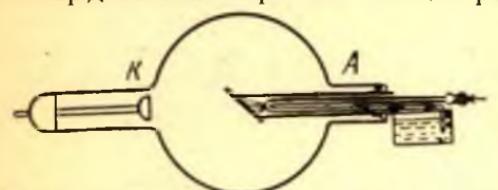
Дифракцион панжаралар сифатида кристаллар ишлатилиши спектрнинг янада қисқа тўлқинли соҳасини текширишга имксн беради. Масалан, водородсимон темир (25 марта ионланган темир) нурланишининг спектри мана шу усул билан ўрганилган. Унинг резонансли чизиқларининг тўлқин узунликлари 0,17767 ва 0,17819 нм га teng бўлиб чиқибди.

Ультрабинафша тўлқинларни, жумладан, қисқа ва жуда қисқа ультрабинафша тўлқинларни фотоэлектрик эффект ёрдамида текшириш ҳам мумкин.

114- §. Рентген нурларининг кашф этилиши, уларни ҳосил қилиш ва кузатиш методлари

Янада қисқа тўлқинлар соҳасига ультрабинафша нурлар томонидан ўта бориш ниҳоятда катта қийинчиликларга дуч келади. Бироқ спектрнинг бу соҳасини иккинчи томондан, 1895 йилда Рентген топган кашфиётдан фойдаланиб тадқиқ этиш мумкин бўлди.

Ичидан ҳавоси сүриб олғынган трубкада (масалан, катод зарраларини тадқиқ этишда ишлатиладиган трубкада) электр разряди юз берганды унинг анодидан шундай нурлар чиқар эканки, бу нурлар одатдаги ёруғликни ўтказмайдыган жисмлардан (қора қоғоз, картон, юпқа металл қатламлари ва ҳоказо) паррон ўтар экан. Шундай эканлигини Рентген топган. Бу нурларни Рентгеннинг ўзи *Х-нурлар* деб атаган, бизлар уларни *Рентгөн нурлари* деб юритамиз. Бу нурларни Рентген уларнинг флуоресценцияланувчи экрандан ёруғлик чиқартириш қобилияти туфайли пайкалан. Тез орада Рентген бу нурларнинг фотографик эмульсияни қорайтира олиш қобилияти ва ҳавони ионлаштириш натижасида электроскопнинг зарядини йўқотиш қобилияти борлигини ҳам топди. Шундай қилиб, Рентген нурларини тадқиқ этиш учун флуоресценцияланувчи экрандан ҳам, фотопластинкадан ҳам, электроскопли ионизацион камерадан ҳам фойдаланиш мумкин. Рентген нурлари фотоэффект юзага келтириши ҳам аниқланган; албатта, улар ўзларининг иссиқлик таъсирига қараб ҳам тадқиқ этилиши мумкин; бироқ Рентген нурларини иссиқлик таъсирига қараб ўрганиш бирмунча қийин, чунки Рентген нурлари заиф ютилади, улар шу қадар оз ютиладики, уларни тўлиқ тутиб қолиш учун қиёсан қалин металл қатламлари керак бўлади, бунинг устига, қалин қатламда иссиқлик миқдорининг озгира орттирамасини пайкаш ҳам жуда қийин. Шуни қайд қиласмиэки, Рентген янги нурларни биринчи бўлиб топибгина қолмай, ўзининг дастлабки ишларida бу нурларни ҳар томонлама тадқиқ этди, уларнинг жуда кўп муҳим хусусиятларини аниқлади. Нурлар чиқаётган жой трубканинг электронлар ёғилаётган жойи эканини ҳам Рентгеннинг ўзи топди ва шунга қараб трубкани шундай ясадики, бунда Рентген нурлари олиш ва улардан фойдаланиш анча қулай бўлган (19.2-расм). Электронлар дастасини бир жойга концентрациялаш учун катод ботиқ қилиб ясалади ва унинг ички соҳасига иситиладиган сим спираль қўйилади. Шу йўл билан электронлар дастаси фокусланади. Катод билан анод орасига бир неча ўн киловольтга тенг кучланиш берилади.



19.2-расм. Рентген трубкасининг схемаси.

A — анод (сув билан совитилади); *K* — катод.

Анодга келиб уриладиган электронлар энергиясининг кўп қисми иссиқликка айланаб, унинг жуда оз улушкинина (0,1% чамаси) Рентген нурлари тарзида чиқади ёки қайтган электронлар дасталарининг энергияси тарзида сақланади, шунинг учун қувватли трубкаларда анод қаттиқ қизиб, эриб кетиши ҳам мумкин. Аноднинг қия қилиб кесилганлиги Рентген нурларининг трубканинг шиша баллони орқали ташқарига чиқиб кетишига имкон беради.

115- §. Рентген нурларининг ютилиши

Юқорида айтиб ўтилганидек, Рентген нурларининг энг ажойиб хусусияти уларнинг одатдаги ёруғлик ўта олмайдиган моддалар орқали паррон ўта олишидадир. Рентгеннинг ўзи ҳам бу нурларнинг бу хусусиятини кенг кўламда тадқиқ этган; бунинг учун у бу нурларнинг текширилаётган модда қатламидан кейинги йўлига қўйилган флуоресценцияланувчи экраннинг ёруғлик чиқаришини кузатган. Бирор моддада Рентген нурларининг ютилиши бу модданинг оддий нурларни ўтказишига боғлиқ эмас эканлигини Рентгеннинг ўзи топган. Масалан, қора қоғоз ёки картон Рентген нурларини қалинлиги ўшандай бўлган шишадан, айниқса қўрғошин тузлари аралашган шишадан кўра анча кам ютади.

Модданинг зичлиги қанча катта бўлса, унинг Рентген нурларини ютиш қобилияти шунча кучли бўлади; демак, қўрғошин пластиналари Рентген нурлари оқимини қалинлиги ўшаларнидек бўлган алюминий пластиналарга қараганда кучлироқ заифлаштиради. Ютувчи моддада оғир элементлар атомларининг қандай бирикма ҳолида бўлишидан қатъи назар қатнашуви Рентген нурларининг ютилиши учун жуда муҳимдир. Масалан, қўрғошинли белиланинг юпқа қатлами ёки қўрғошин тузлари аралаштирилган шиша Рентген нурларини яхши ютади, чунки бунга бу моддалар таркибидаги оғир қўрғошин атомлари сабабчи бўлади.

Ўша тадқиқотларида Рентген ниҳоятда муҳим бўлган бошқа бир фактни ҳам топган: Рентген бу фактдан бирор ҳолда ишлатиладиган нурларни характерлаш учун фойдаланган. Рентген нурларини айни бир модда бу нурларнинг ҳосил қилиниш шароитига қараб турлича ютиши маълум бўлиб қолди. Кўп ютиладиган нурлар юмшоқ нурлар деб, кам ютиладиган нурлар қаттиқ нурлар деб аталади. Шундай қилиб, нурларнинг модда орқали ўтиш қобилияти уларнинг қаттиқлик даражасини ифодалайди.

Одатда нурларнинг қаттиқлиги уларнинг тайинли бир моддада (масалан, алюминийда) ютилиш қобилиятига қараб аниқланади. Бироқ бошқа моддаларнинг ҳаммасида ҳам қаттиқроқ нурлар камроқ ютилади (сайлаб ютилиш деб аталадиган баъзи ҳодисалар бундан мустасно бўлиб, бу ҳодисалар тўғрисида биз кейинроқ гапирамиз).

Рентген нурлари ютилишининг янада тадқиқ этилиши улар қаттиқлигининг миқдорий ўлчовини аниқлашга имкон берди. Рентген нурларининг ютувчи моддадан олдинги ва ундан кейинги интенсивлигини* ўлчаб, бу нурларнинг ютилиш қонунини қўйидаги муносабат кўринишида аниқлаш мумкин:

$$I = I_0 e^{-\mu d},$$

* Юқорида айтиб ўтилганидек, Рентген нурларининг интенсивлигини уларнинг металларда ютилишида чиқадиган иссиқлик миқдорига қараб аниқлаш

бу ерда I — нурланишнинг ютилишдан кейинги интенсивлиги, I_0 — ютувчи моддага тушаётган нурланишнинг интенсивлиги, d — ютувчи қатламнинг сантиметр ҳисобидаги қалинлиги, μ — нурнинг қаттиқлигини характерловчи ютилиш коэффициенти.

$\mu = 1/d_0$ эканлиги кўриниб турибди, бу ерда d_0 — нурлар интенсивлигини $e = 2,718$ марта камайтирадиган қатламнинг қалинлиги. Баъзан Рентген нурларининг қаттиқлиги уларнинг интенсивлигини икки марта сусайтирадиган тайнинли бир модданинг (одатда алюминийнинг) ютувчи қатлами қалинлиги орқали характерланади. Бу D қалинлик d_0 ва μ билан қўйидаги соддагина муносабат орқали боғланган:

$$D = 0,69d_0 = 0,69/\mu. \quad (115.1)$$

Рентген нурларининг қаттиқлиги хилма-хил бўлиши мумкин. Алюминийда D нинг қиймати 0,0006 дан 6 см гача ўзгарадиган, яъни бу қиймат 10 000 марта ўзгарадиган нурлар ишлатилади.

Рентген нурлари ютилиш қобилиятининг ва улар қаттиқлигининг барча баҳоланишини шу нарса қийинлаштирадики, трубкадан чиқадиган Рентген нурлари жуда бир жинсли бўлмайди, яъни бу нурлар қаттиқлиги турлича бўлган нурлар «аралашмасидан» иборат. Бу нурларни ютувчи модда орқали ўтказиб, биз юмшоқроқ нурларни тутиб қоламиз ва шу тариқа бир жинслироқ даста ҳосил қиласиз. *Фильтрашнинг* бу методи анча қўпол бўлиб, жуда бир жинсли монохроматик нурлар олишга имкон беролмайди. Ҳозирги вақтда биз одатдаги тўлқин узунликлари оптикасидаги монохроматизация усулларида ишлашни биламиз; бу методлар қўлланилганда деярли монохроматик Рентген нурлари чиқарилади, кейин бу нурлар дифракция воситасида яна монохроматизация қилинади. Монохроматиклиги жиҳатидан ёруғлик нурларидан паст бўлмаган нурлар шундай қилиб ҳосил қилинади ва уларнинг ютилиш коэффициенти мутлақо тайнинли физик маънога эга бўлади. Бундай монохроматик нурлар учун ютилиш коэффициенти ютувчи модданинг р зичлигига боғлиқ бўлади ва тақрибан олганда зичликка пропорционал деб ҳисоблаш мумкин. Аниқроқ айтганда, ютилиш ютувчи модданинг қатлам қалинлиги бирлигидаги атомлари *сони* орқали белгиланади. Бир атомдан бошқаларига ўтилганда эса

принцип жиҳатидан олганда энг бевосита усул бўлгани ҳолда амалда анча қийиндир. Рентген нурларининг интенсивлиги уларнинг бошқа тур таъсирларини кузатишга қараб ҳам ўлчаниши мумкин: улар туфайли юзага келадиган флуоресценция интенсивлигига қараб, улар таъсири остида юз берадиган фотохимиявий реакция тезлигига, жумладан, фотография пластинкасининг қорайшишига қараб, улар таъсир этганда ҳосил бўладиган ионизацион токнинг кучига қараб ўлчаниши мумкин. Энг яхши ишлаб чиқилгани ионизацион метод бўлиб, бу методда Рентген нурлари ионизацию камерада (қалин газ катлами, бунда оғир газ ишлатилади) имкон борича тўлиқ ютиладиган қилинади. Ҳозирги вақтда структура анализида стандарт Рентген қурилмаларида одатда Гейгер счётчиклари қўлланилади.

ютилиш атом оғирлик ортиши билан ортади, түғрироғи, ютилиш атом номерининг кубига пропорционал бўлгани ҳолда атомнинг Z номери ортиши билан тез ортади.

Рентген нурларининг қаттиқлиги тушунчасини аниқлаган Рентгеннинг ўзиёқ қаттиқлик Рентген трубкасининг режимига боғлиқ эканлигини кўрсатди: анод билан катод орасидаги потенциаллар фарқи қанча катта бўлса (бу потенциаллар фарқи электронларни тезлаштиради), яъни анодга ёғиладиган электронларнинг тезлиги қанча катта бўлса, Рентген нурлари шунча қаттиқ бўлади.

Шундай қилиб, қизитилма катодли айни бир трубка қаттиқлиги ҳар қандай бўлган Рентген нурлари олишга хизмат қила олади; нурлар қаттиқлиги тезлатувчи майдон билан аниқланади (бошқарилувчи трубкалар). Бу турга қарашли трубкаларда потенциаллар фарқи ортиши билан нурларнинг қаттиқлиги тез ортади. Тажрибанинг кўрсатишича, бундай трубканинг нурларни ютишининг ўртача μ коэффициенти анод билан катод орасидаги V потенциаллар фарқининг кубига тахминан тескари пропорционал, яъни

$$\mu \sim 1/V^3. \quad (115.2)$$

116-§. Рентген нурларининг табиати

Гарчи Рентген нурларининг дастлабки тадқиқотчилари (Стокс, Ҷ. А. Гольдгаммер ва қисман Рентгеннинг ўзи*) Рентген нурлари анодга келиб урилувчи тез электронларнинг тормозланишида пайдо бўладиган электромагнитик тўлқинлардир деган ғояни олдинга сурган бўлсалар-да, Рентген нурларининг бир қатор хоссаларини унинг тўлқин табиатига мослаштириш қийин бўлди. Умуман Рентген нурларининг кўп хоссалари жуда қийинлик билан тадқиқ этилди. Рентген нурлари бир муҳитдан бошқа муҳитга ўтганда қайтиш ва синишини кузатишга кўп вақтгача мұяссар бўлинмади. Рентгеннинг ўзи бу нурлар сочилишининг заифгина изларини топа олди холос, бу ҳодисани уларнинг корпускуляр табиатига асосланиб ҳам изоҳлаб бериш осон эди, албатта.

Рентген нурларини тўлқин табиатли дейдиган гипотеза учун Рентген нурларининг интерференцияси ва дифракциясини топиш мақсадида Рентгеннинг ўзи ва бошқа бир қатор тадқиқотчилар ўтказган тажрибаларнинг муваффақиятсиз чиқиши айниқса оғир бўлди. Бундан анча кейин бориб (1910 й. яқинида) Рентген нурларининг тўлқин узунлиги кўзга кўринадиган ёруғлик ва ультрабионафша нурларнинг тўлқин узунлигидан анча кичик эканлиги аниқланади ва шунинг учун Рентген нурларининг интерферен-

* Рентген ўзи кашф этган нурларни бўйлама ёруғлик тўлқинлари бўлса керак, деб тахмин қилди. Бироқ ў бу нурларни бошқача талқин этиш ҳам мумкин бўлса керак деб ҳисоблаб, ўз фикрини қастиқ туриб ҳимоя қилмади.

циясини пайқашга бағишланған дастлабки тажрибаларнинг муваффақиятсиз чиқиши аниқ экан.

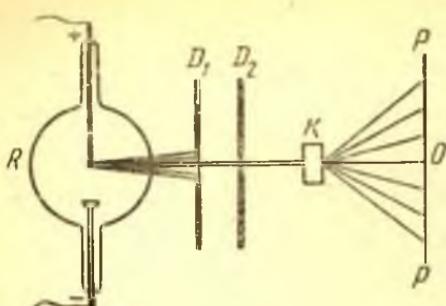
Шуни қайд қиласызки, Рентгеннинг дастлабки ишлари нашр этилган вақтдаёқ, яғни 1897 йилдаёқ Стокс Рентген нурлари түгрис ида ҳозирги замон тасаввурлари соңасыда умуман түғри бўлган фикрларни айтди. Стокснинг фикрича, Рентген нурлари — анодга бориб уриувчи электронларнинг тезлиги кескин ўзгарганда пайдо бўладиган қисқа электромагнитик импульслардир. Ҳаракатланаётган заряд тезлигининг бундай ўзгаришини учиб келаётган электрондан и борат электр токининг заифлашуви деб ҳисоблаш мумкин; электр токи заифлашганда ҳаракатдаги электрон билан боғлиқ бўлган магнит майдони заифлашади. Магнит майдонининг ўзгариши атрофдаги фазода ўзгарувчан электр майдони ҳосил қиласи, электр майдони эса ўз навбатида ўзгарувчан силжиш токи ҳосил қиласи ва ҳоказо. Максвелл тасаввурларига асосан, электромагнитик импульс ҳосил бўлади, у эса фазода ёруғлик тезлигига тенг тезлик билан тарқалади.

Бу тасаввурларнинг унча аниқ бўлмаганилиги ва асосан, тажриба маълумотларининг етарли бўлмаганилиги Рентген нурларини бошқача талқин этишга олиб келдики, кўп ўтмай бу фикрларга Рентгеннинг ўзи ҳам қўшилди.

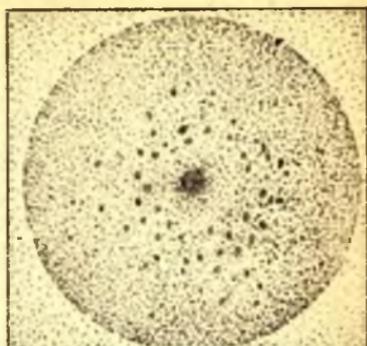
Рентген нурларининг табиати узил-кесил 1912 йилда аниқланди, бу пайтга келиб М. Лауэ ғояси бўйича Рентген нурларининг дифракция ҳодисаси шак-шубҳасиз амалга оширилди.

117-§. Рентген нурларининг кристалл панжаралан ҳосил бўлган дифракцияси

Лауэ ва унинг ходимлари қилиб кўрган тажриба қўйидагича. D_1 ва D_2 қўрғошин диафрагмалар воситасида ажратилган ингичка Рентген нурлари дастаси (19.3-расм) K кристаллга тушади ва ундан паррон ўтиб, PP фотографик пластинкага тушади. Пластинка очилтирилгандан сўнг унда Рентген нурларининг дастлабки йўналишига тўғри келган марказий доғдан ташқари мунтазам равишда жойлашган бир қатор доғлар борлиги кўринади (19.4-расм). Уларнинг вазияти тайинли бир кристалл учун аниқ бўлиб, бир модда кристали ўрнига бошқа модда кристали қўйилгандан бу доғлар вазияти ўзгаради. Агар Рентген нурлари кристаллдан иборат фазовий панжарада дифракцияланадиган тўлқинлар деб фараз қилсак, бу ҳодисани миқдор жиҳатидан тўлиқ талқин этиш мумкин. Ҳақиқатан ҳам, кристалл мунтазам фазовий панжара кўринишида жойлашган атомлар тўпламидан иборат. Атомлар орасидаги масофа нанометрнинг улушларига тенг (масалан, ош тузидаги Na билан Cl оралиғи 0,2814 нм га тенг). Панжаранинг ҳар бир атоми ўзаро көрент бўлган Рентген тўлқинларининг сочилиш марказлари бўйиб қолади, чунки бу тўлқинлар келаётган айни бир тўлқиндан ҳо-



19.3- расм. Лауэ тажрибасының схемаси.



19.4- расм. ZnS кристалининг лауэграммаси.

сил бўлади. Бу тўлқинлар ўзаро интерференциялашиб, маълум йўналишлар бўйича максимумлар ҳосил қиласди, булар эса фотографик эмульсияда айрим дифракцион доғлар юзага келтиради. Бу доғларнинг вазиятига ва нисбий интенсивлигига қараб кристалл панжарада сочувчи марказларнинг жойлашиши ва уларнинг табиати ҳақида (атомлар, атом группалари ёки ионлар) тасаввур ҳосил қилиш мумкин. Шунинг учун дифракция ҳодисаси Рентген нурларининг тўлқин табиатли эканининг энг муҳим ва бевосита исботи бўлгани ҳолда кристалл панжараларни экспериментал равишда ўрганишнинг асоси бўлиб қолди. Лауэ кашфиёти туфайли кристалларнинг структураси тўғрисидаги масалани самарали тадқиқ этиш мумкин бўлиб қолди. Кейинги вақтларда Лауэ методи суюқлик ва ҳатто газлар молекулаларининг тузилишини тадқиқ этишга қўлланиладиган бўлиб қолди, бунда молекуланинг таркибий қисмларида юз берадиган дифракция кузатилади. Гарчи бу ҳолда дифракцион манзара унча аниқ бўлмаса-да, жуда муҳим натижалар топилади.

Ўз вақтида Лауэ кашфиёти Рентген нурларининг корпускуляр табиатли эмас, балки тўлқин табиатли эканлигининг аниқ исботи сифатида қаралган эди. Ҳозир биз биламизки, дифракцион ҳодисалар корпускулаларда ҳам юз беради. Бу нурланишнинг тўлқин ва корпускуляр табиатли эканлиги масаласига биз кейинроқ (қ. 178-§) яна қайтамиз.

118-§. Рентген нурларининг спектрографияси

Бундан олдинги параграфда тавсиф этилган манзара X бобда кўриб ўтилган фазовий панжарадаги дифракцияга мос келади. Ўнинг ўзига хос томони шундаки, панжаранинг даври тайинли ва бирламчи дастанинг йўналиши тайинли бўлганда маълум бир узун-

ликдаги тұлқинлар максимуми күзатилади. Шунинг учун биз текшираётган кристаллга Рентгеннинг «оқ» ёруғлиги, яъни хилма-хил тұлқин узунликлари тұпламига эквивалент бўлган Рентген импульси тушса, у ҳолда кристалл тайинли бир тұлқин узунликларнинг баъзиларинигина ажратади (уларни монокроматик қиласи). Аксинча, агар тушаётган Рентген импульси монокроматик нурга яқин бўлса, у ҳолда тушиш бурчаги, тұлқин узунлиги ва панжаранинг доимийси орасидаги муносабат *номақбұл* бўлганда биз максимумларни эмас, балки фақат бир текис сочилишни кўрамиз.

Агар Рентген нурларининг параллел дастаси кристаллга тушаётган бўлса, у ҳолда ҳар бир атом текислигига дифракция юз беради. Дифракцияланган Рентген нурлари интенсивлігінинг максимуми тўғри қайтиш қонунлари билан аниқланадиган йўналишга мос келади. Турли текисликлардан қайтган тұлқинларнинг бир-бирини кучайтириш шарты равшанки, қуйидагича ёзилади:

$$2d \sin \theta = n\lambda, \quad (118.1)$$

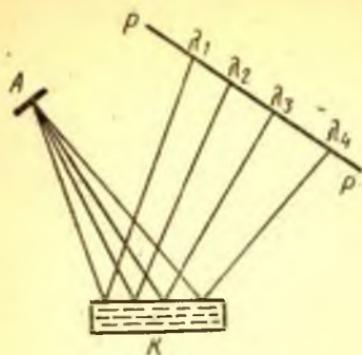
бу ерда d — қатламлар орасидаги масофа, θ — сирпаниш бурчаги (тушиш бурчагини $\frac{1}{2} \pi$ қилиб тўлдирувчи бурчак), λ — дифракцияланган нурланишнинг тұлқин узунлиги (к. 53-§).

Бреггнинг бу формуласи (уни Ю. В. Вульф ҳам топган) тушиш бурчагининг қиймати тайинли бўлганда узунлиги қандай бўлган тұлқинлар кристаллдан интенсив равишда қайта олишини кўрсатади. Узунлиги бошқача бўлган тұлқинлар ҳамма йўналишлар бўйича деярли бир текис сочилиб, пластинкада фақат умумий фон ҳосил қиласи ва фотоэмulsionия қатламида қорайиш максимумлари ҳосил қилмайди. Агар биз кристалл туфайли ҳосил бўлган дифракциядан Рентген нурлари учун спектрограф ясашда фойдаланмоқчи бўлсак, у ҳолда фазовий панжара таъсирининг тилга олинган хусусиятини эътиборга олишга тўғри келади. Узунлиги ҳар қандай бўлган тұлқинлар учун дифракцион максимумлар ўринини фазовий панжара воситасида топишнинг бир неча усуслари бор.

а. Кенг даста методи (Мозли, 1913 й.). Бу методда нурлар кристаллга кенгая борадиган даста тарзида туширилади, бунда даста *хилма-хил* сирпаниш бурчаклари ҳосил қиласи. Бу ҳолда Брегг муносабатига (формуласига) асосан, тұлқин узунлиги турлича бўлган нурлар турли хил бурчаклар ҳосил қилиб қайтади ва бунда пластинкада турли узунликдаги тұлқинларнинг дифракцион максимумлари, яъни Рентген импульсининг спектри пайдо бўлади (19.5-расм).

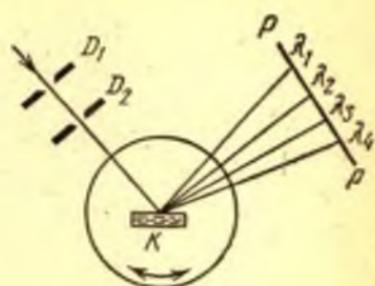
Бу метод Рентген нурларининг спектрографиясига бағишлиланган жуда муҳим биринчи ишларда қўлланилган. Ҳозирги вақтда бу метод тарих нуқтай назаридангина аҳамиятга эга.

б. Айланувчи (тебранувчи) кристалл методи. Бу методда нурлар кристаллга параллел даста бўлиб



19.5-расм. Рентген нурларининг спектографиясини энлик даста методи билан олиш схемаси.

Рентген трубкасинынг А анодидан чиққан нурлар К кристаллга ёйилувчи нурлар дастаси тарзда тушади. Тўлкин узунлиги ҳар хил бўлган нурлар PP фотопластиникага ҳар хил бурчаклар досил қилиб қайтади.



19.6-расм. Рентген нурларининг спектографиясини тебранувчи кристалл методи билан олиш схемаси.

Рентген нурларининг D₁ ва D₂ диафрагмалар воситасида ажратилган энсиз дастаси соат механизми тебрантириб турган К кристаллга тушади.

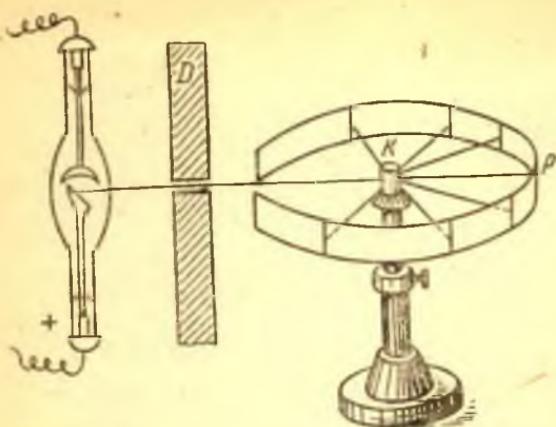
тушади, бироқ расмга олиш вақтида К кристалл соат механизми воситасида тебраниб турари (гоҳ бир томонга, гоҳ бошқа томонга бурилиб турари) ва шундай қилиб Рентген нурланишининг бирламчи дастаси билан **хилма-хил** сирпаниш бурчаклари ҳосил қиласди. Шунинг учун бу ерда ҳам Рентген импульсининг спектри ҳосил бўлади (19.6-расм).

Бу метод ҳозирги замон Рентген спектрал асбоблари қуришга асос қилиб олинган.

Бу усул Рентген нурларининг тайнинли узунликдаги тўлқинларини ажратишда (монохроматорлар) ёки монохроматик нурларнинг тўлқин узунликларини аниқлашда (спектрометрлар) ишлатилиади.

Рентген спектрографиясининг энг муҳим татбиқи — кристаллар структурасини (кейинги вақтларда ҳатто молекулалар структурасини ҳам) Рентген нурлари ёрдамида тадқиқ этиши ва кристалл панжаранинг параметрларини аниқлашадир. Ўлчамлари етарлича бўлган монокристалларга эга бўлган имизда бундай структура тадқиқотларида Лауз методидан (қ. 117-§) фойдаланиш мумкин, бироқ бунда туташ спектрли Рентген нурлари қўлланилади.

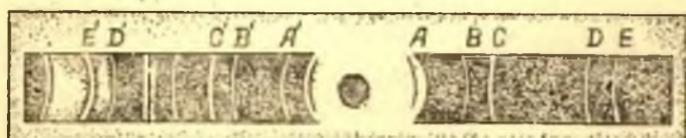
Кристалл кукуни ёки поликристалл жисмлар бўлган ҳолда структура тадқиқотини 1916 йилда Дебай ва Шерер, шунингдек Хелл таклиф этган метод билан амалга ошириш мумкин. Кристалл кукунидан прессслаб ишланган устунчага ёки поликристалл материалдан ясалган таёқчага Рентген нурларининг монохроматик дастаси туширилади (19.7-расм); препаратнинг ҳар хил кристалл-



19.7- расм. Рентген нурларининг спектографиясини турли вазиятда жойлашган кристаллар мето-ди билан олиш - схемаси.

чалари турли хил вазиятда жойлашган, шунинг учун тушаётган даста атом текисликлари билан жуда хилма-хил бурчаклар ҳосил қиласи. Түлқин узунлиги λ тайинли бўлган нурлар θ нинг турли қийматларига мос келувчи (қ. 118.1) турли хил атом текисликларидан турли хил бурчаклар ҳосил қилиб қайтади; бу нурлар препарат атрофидаги фотоплёнкада тегишли дифракцион манзара ҳосил қиласи. Ҳосил бўлган рентгенограмма 19.8-расмда кўрсатилган: марказда тўғри дастанинг изи кўриниб турибди; ўнг ва чап томонда қайтган нурларнинг излари жойлашган бўлиб, симметрик тушган изларнинг ҳар бир жуфти нурларнинг тайинли бир йўналиши кристаллографик текисликлардан қайтишига мос келади. λ тўлқин узунлигини билган ҳолда θ сирпаниш бурчакларини ўлчаб топиб, биз бундай рентгенограмма ёрдамида монокристалл объектларнинг структурасини аниқлай оламиз; кўпчилик металлар ва техникада ишлатиладиган бошқа материаллар монокристаллларидир.

Агар Рентген нурларини текширишда дифракцион панжара сифатида даври қиёсан каттароқ бўлан *сунъий* ясси панжара қўлланиса ва унга Рентген нурлари 90° га яқин бурчак ҳосил қилиб туширилса, у ҳолда ясси панжарадан ҳосил бўлган дифракцияни, яъни ҳамма тўлқин узунликларига мос келадиган максимумли манзарани кузатиш мумкин ($47\text{-}\S$ га солиштиринг).



19.8- расм. 19.7- расмда тасвирланган схема бўйича олинган рентгенограмма.

Нурларни ясси панжараларга қиялатиб тушириш Рентген нурларининг түлқин узунлигини жуда аниқ ўлчашшга имкон берди. Тош тузнинг фазовий панжараси устида ҳам ўша ўлчашларни такрорлаб, Рентген нурланишининг маълум узунлигига қараб тош туз панжарасининг даврини аниқ топиш, яъни шу панжарани ҳосил қилувчи ионлар орасидаги масофани аниқлаш мумкин. Бунга қараб бир моль моддадаги молекулалар сонининг, яъни Авогадро сонининг аниқ қиймати топилди. Авогадро сонининг бу усулда тошилган қийматлари энг ишончлидир. Бу ўлчаш натижаларига мувофиқ, Авогадро сонининг эски $6,0247 \cdot 10^{23}$ моль⁻¹ (1955 й.) қиймати ўрнига $6,022045 \cdot 10^{23}$ моль⁻¹ (1974 й.) олиш таклиф этилган.

119-§. Рентген нурларининг туташ спектри. Характеристик нурлар тўғрисида тушунча

Рентген импульси «оқ» бўлган ҳолда ҳам, яъни бу импульс туташ спектр ҳосил қиласидиган ҳолда ҳам спектр характерини олдинги параграфда баён этилган методлар билан тадқиқ этиш мумкин. Одатдаги шароитларда Рентген трубкасида электронларнинг анодга урилиб тормозланишида ҳосил бўлган Рентген нурларининг спектри мана шундай характерда бўлади. Бунда электроннинг тезлиги тасодифий равишда ўзгариб қолади, ҳосил бўлган нурланиш хилмажил түлқин узунликларининг тўпламига эквивалент бўлган мутлақо «номунтазам» импульс бўлади. Бироқ бундай импульслар билан бир қаторда янада монохроматик бўлган нурланиш ҳам ҳосил бўлади. Анодга маълум бир тезликли электронлар ёғдирилганда бундай ҳодиса юз беради: электронлар тезлиги анод моддасига боғлиқ бўлган бирор қийматга тенг бўлганда анод деярли монохроматик нурлар манбаи бўлиб қолиб, бу нурларнинг түлқин узунлиги мана шу анод моддаси учун характерли бўлади. Бундай нурлар бу модданинг атомлари ичидаги юз берадиган процесслар туфайли ҳосил бўлади. Бундай процессларни юзага келтириш учун анод моддасига хос бўлган маълум бир минимал энергия талаб қилинади. Ҳосил бўлган монохроматик нурлар анод моддасини характерлайди ва шунинг учун *характеристик* нурлар деб аталади.

Рентген спектроскопиясининг методлари маълум бўлган ҳозирги вақтда Рентген нурланишининг қаттиқлиги тушунчасини аниқроқ түлқин узунлиги тушунчаси билан алмаштирига бўлади. Бунга мувофиқ равишда биз тайинли бир модданинг характеристик нурланишини маълум түлқин узунлигига эга бўлган нурланиш деб таърифлаймиз.

Рентгенинг одатдаги трубка чиқарадиган «оқ ёруғлиги» узунлиги турли хил бўлган нурлар тўпламидан, демак, қаттиқлиги турлича бўлган нурлар тўпламидан иборат. Биз бундай нурларнинг қаттиқлигини тилга олар эканмиз, мазкур импульснинг асосий

қисмини характерловчи бирор ўртача миқдорни назарда тутамиз. Бундай маңнода мазкур импульсни характерловчи бирор ўртача түлқин узунлиги түғрисида гапириш ҳам мумкин. Бу ўртача λ_m түлқин узунлиги билан трубкага берилгандың тезлігінде V күчланиш орасидаги муносабатны топиш мумкин. Тажрибанинг күреатишича,

$$\lambda_m \sim \frac{1}{V} \text{ нм}, \quad (119.1)$$

бу ерда V — киловольт ҳисобида ифодаланған күчланиш.

Бу формула ва (115.2) формулага мувофиқ равишида ютилиш коэффициенти билан түлқин узунлиги орасидаги муносабатни

$$\mu \sim \lambda^3 \quad (119.2)$$

күринишида ёзиш мумкин, яғни ютилиш коэффициенти түлқин узунлигининг кубига таҳминан пропорционал. Тажрибадан топилған бу муносабатдан күринишича, түлқин узунлиги камайғанда нурланишнинг ютилиш коэффициенти тез камайып кетади. Бироқ ҳар бир модда учун түлқин узунликларининг соҳалари борки, бу соҳаларда ютилиш одатдагидан кескин (8—10 марта) ортиб кетади (селектив ютилиш). Бундай соҳалар мазкур модданинг характеристик нурланиш соҳаларига мөс келади.

120- §. Рентген нурларининг оптикаси

Рентген нурларининг түлқин хоссага эга эканлигини пайқаш қийинлигига унинг түлқин узунлиги ниҳоятда қисқа эканлиги сабаб бўлади. Ҳақиқатан ҳам, түлқин узунликларини ўлчаш шуни кўрсатадики, одатдаги Рентген трубкалари қўлланганда биз узунлиги нанометрнинг ўндан бир улушлари билан ўлчанадиган түлқинлар билан, яғни кўзга кўринадиган ёруғлик түлқинларининг узунлигидан минг марта қисқа бўлган түлқинлар билан иш кўрамиз.

Даврий системадаги турли химиявий элементларнинг характеристик нурланишининг түлқин узунликлари ҳам ўшандай тартибда бўлади. Ҳар бир элемент бир неча группа характеристик нурлар чиқара олади, атом номери каттароқ бўлган элементларга ўтилган сари характеристик нурларнинг қаттиқлиги ортади. Агар қаттиқ характеристик нурларни ўзаро солиширсак, түлқин узунликлари қўйидагича бўлади: Mg учун 0,95 нм, Fe учун 0,17 нм, Ag учун 0,05 нм, W учун 0,018 нм ва энг оғир элемент бўлмиш уран учун 0,01 нм. Түлқин узунлигининг бунчалик қисқа бўлиши ва шунга яраша частотасининг ниҳоятда катта бўлиши оқибатида Рентген нурланишининг корпускуляр (квант) характеристи барада кўринади. Шунинг учун Рентген нурларининг түлқин эканлигини кўрсатадиган томонлари аниқ кўринадиган маҳсус қийин тажрибалар қилиб кўриш талаб этилади. Шунга қарамасдан, кейинги йилларда бу

соҳада катта-катта ютуқлар қўлга киритилди. Бу соҳадан, яъни Рентген нурларининг оптикасидан олинган асосий фактларнинг бир нечтаси билан танишиб чиқамиз.

а. М у и т а з а м қ а й т и ш. Одатдаги кўзгусимон сирт Рентген нурлари учун анча ғадир-будир ҳисобланади, бу сиртга жуда сирпанувчан бурчак остида тушгандагина нурлар мунтазам қайтиши мумкин. Рентген нурлари тажрибада мана шундай қайтариб кўрилган; ундан ташқари, қайтарувчи дифракцион панжара ўша принципга асосланган (қ. 47-§).

Нурлар мунтазам қайтариладиган бошқа усул Лауэ тажрибасида қўлланилади, бу тажрибада қайтарувчи сирт сифатида кристаллографик текисликлар олиниади: бу текисликларда атомлар сунъий равища силлиқланган ҳар қандай ясси сиртга қараганда бекёёс даражада яхши текислик ҳосил қиласи (буларда атомлар қатъий равища даврий жойлашади).

б. С и н и ш. Рентген нурларининг синиши тўғрисидаги дастлабки кўрсатмалар кристаллдан ҳосил бўлган дифракциядаги максимумларнинг вазиятини аниқловчи Брэгг шартига мувофиқ келмай қолишида топилди. Брэгг шартига мувофиқ келмай қолишига кристаллдан чиқишида нурлар синади деган фарз сабаб қилиб кўрсатилди. Бунга қараб Рентген нурлари учун синдириш кўрсаткичини баҳолаш мумкин эди. Бу кўрсаткич бирдан кичик бўлиб чиқди. Шунга мувофиқ равища ҳаво — муҳит чегарасида тўлаички қайтиш ҳодисаси бўлиши мумкинлиги тажрибада қилиб кўрилди. Масалан, ҳаво — шиша чегарасида сирпанишнинг лимит бурчаги 11' га тенг бўлиб чиқди: бунга асосланиб туриб Рентген нурлари учун шишанинг синдириш кўрсаткичини аниқ топиш мумкин эди.

Шиша призмага Рентген нурларининг кенгая борувчи дастаси туширилганда Рентген нурлари синиши кузатилди. Дастадаги баъзи нурлар лимит бурчакдан каттароқ бурчак ҳосил қилиб тушиб, тўлаички қайтган, бошқа нурлар эса призмада синиб, спектр бўлиб ёйилган. Шундай қилиб, Рентген нурларининг дисперсияси, яъни синдириш кўрсаткичининг тўлқин узунлигига боғлиқ бўлиши кўрсатилди ва ўлчанди. Синдириш кўрсаткичи бирдан жуда оз фарқ қиласи (вергулдан кейинги олтинчи рақами фарқ қиласи), тури тўлқин узунликларга тегишли синдириш кўрсаткичлари фарқи янада кичик; шунинг учун буларга тегишли ўлчаш ишлари анча кам аниқликда бажарилган.

121-§. Электромагнитик тўлқинлар шкаласи

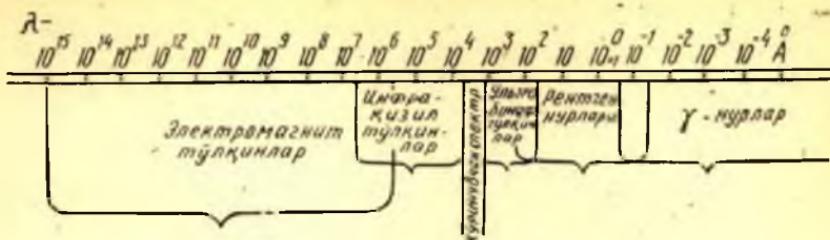
Олдин айтиб ўтилганларнинг ҳаммаси Рентген нурлари одатдаги ёруғликдан ўзининг тўлқин узунлиги жуда кичик бўлиши жиҳатидан фарқ қиласидиган электромагнитик тўлқинлар эканлигини кўрсатади. Бироқ Рентген нурларининг тўлқин узунликлари

ҳам ниҳоятда хилма-хилдир. Одатда Рентген нурларининг тўлқин узунликлари ёруғликнинг тўлқин узунликларидан юз ва минг марта кичик бўлгани ҳолда тўлқин узунлиги анча катта бўлган юмшоқ Рентген нурлари ҳам бўлиши мумкин. Уларни кузатиш қийинлигининг сабаби шундаки, уларни ҳамма жисмлар жуда осонгина ютади, бу жиҳатдан қараганда юмшоқ Рентген нурлари қисқа ультрабинафша нурларга ўхшайди. Ҳақиқатан ҳам, осон ютиладиган бундай нурлар билан ишлаганда зарур бўладиган эҳтиёткорлик чоралари кўриш билан тўлқин узунлиги ультрабинафша нурлар соҳасига тўғри келадиган Рентген нурларини кузатишга муяссар бўлдик. Равшанки, бундай ҳолда Рентген нурлари билан ультрабинафша нурлар ўртасида ҳеч қандай фарқ йўқ. Уларга Рентген нурлари ёки ультрабинафша нурлар деб ном бериш уларнинг ҳосил қилиниш усулига боғлиқ. Агар нурларни ҳосил қилиш Рентген нурларини ҳосил қилиш методларига мос келса, яъни бу юмшоқ нурларга биз қаттиқроқ Рентген нурлари томонидан ёндашсак, у ҳолда бу нурларни Рентген нурлари деб атаемиз. Аксинча, агар нурлар ультрабинафша нурлар ҳосил қилишда қўлланиладиган усуллар билан ҳосил қилинса, яъни бу нурларга биз янада узунроқ ультрабинафша нурлар томонидан ёндашсак, у ҳолда бу нурларни ультрабинафша нурлар жумласига киритиш керак бўлади. Герц нурлари билан инфрақизил нурлар орасидаги соҳа тўлдирилганига ўхшаб ҳозирги вақтда Рентген нурлари билан ультрабинафша нурлар орасидаги соҳа тўлдирилган.

Жуда қисқа тўлқинлар томон шкала қаттиқ Рентген нурларида узилмайди. Табиатда одатдаги Рентген нурларидан ҳам анча қисқа тўлқинлар бор. Булар радиоактив моддалар чиқарадиган γ -нурлардир, булар табиатан Рентген тўлқинлари билан бир хил бўлиб, лекин улардан қаттиқлиги ортиқ бўлиши жиҳатидан фарқ қиласди. Хилма-хил радиоактив моддалар тўлқин узунликлари ҳар хил бўлган γ -нурлар чиқаради: баъзи Рентген нурларидан юмшоқроқ бўлган нурлардан (полоний чиқарадиган γ -нурлардан) тортиб тўлқин узунлиги одатдаги энг қаттиқ Рентген нурларининг тўлқин узунлигидан юзлаб марта қисқа бўлган нурларгача (С торий чиқарадиган γ -нурларгача) бўлган нурлар.

Шундай қилиб, электромагнитик тўлқинлар шкаласи жуда узун электромагнитик радиотўлқинлардан тортиб узунлиги ангстремнинг мингдан бир улушлари билан ўлчанадиган тўлқинларгача бўлган узлуксиз равишда тўлдирилган градациядан иборат. Албатта, янада қисқа тўлқинлар бўлиши мумкинлиги инкор этилмайди. Масалан, ёруғлик тезлигига яқин тезлик билан ҳаракатланувчи корпускулалар оқимидан иборат бўлган космик нурлар ўтганда тўлқин узунлиги жуда қисқа бўлган γ -нурлар ҳосил бўлади.

19.9-расмдаги диаграмма электромагнитик тўлқинларнинг бутун шкаласи тўғрисида тасаввур беради. Диаграмманинг устки



19.9- расм. Электромагнит түлқинлар шкаласи.

Қисміда ангстрем ұқсабыда ифодаланған түлқин узунліклари ($1 \text{ \AA} = 0,1 \text{ нм} = 10^{-8} \text{ см}$), пастки қисміда түлқинлар номи ёзіб қўйилған. Соҳаларнинг бир-бируни қисман қоплаши соҳаларга бундай бўлишнинг нақадар шартли эканини кўрсатади. Шкалага ёзилган түлқин узунлікларининг диапазони ниҳоятда катта бўлиши туфайли шкала логарифмик масштабда тасвиранган.

ЁРУГЛИК ТЕЗЛИГИ

ХХ боб

ЁРУГЛИК ТЕЗЛИГИ ВА УНИ АНИҚЛАШ МЕТОДЛАРИ

122-§. Ёруглик тезлигини аниқлашга бағишиланган тажрибаларнинг аҳамияти ва Галилейнинг биринчи уриниши

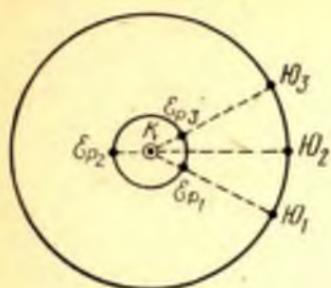
Ёруглик тезлигини аниқлаш масаласи оптиканинг ва умуман физиканинг энг муҳим проблемалариданdir. Бу масаланинг ҳал қилиниши foят катта принципиал ва амалий аҳамиятга эга бўлди. Ёругликнинг тарқалиш тезлиги чекли эканлигининг аниқланиши ва бу тезликни ўлчаш, турли хил оптик назариялар олдида турган қийинчиликларни конкретлаштириди ва аниқлаштириди. Ёруглик тезлигини аниқлашнинг астрономик кузатишларга асосланган дастлабки методлари ўз томонидан узоқдаги ёритгичларнинг тутилиши ва юлдузларнинг йиллик параллакси тўғрисидаги соф астрономик масалаларни аниқ тушуниб олишга ёрдам қилди. Ёруглик тезлигини аниқлашнинг кейинчалик ишлаб чиқилган аниқ лаборатория усуллари геодезик суратга олишда қўлланилади. Оптикада Допплер принципини назарий жиҳатдан асослаш ва экспериментал равишда тадқиқ этиш ёритгичларнинг нурий тезлиги ёки ёруглик чиқарувчи ҳаракатдаги массалар (протуберанецлар, канал нурлари) тўғрисидаги масалани ҳал қилишга ва жуда йирик астрономик хуносалар чиқаришга имкон яратди. Ёругликнинг вакуумдаги ва турли хил муҳитлардаги тезлигини қиёсий ўлчаш ўз вақтида ёругликнинг тўлқин ва корпускуляр назарияларининг қайси бири маъқул деган масалани ҳал қилишда experimentum crucis сифатида хизмат кўрсатди ва кейинчалик ҳозирги замон квант физикасида катта аҳамиятга эга бўлган группа тезлиги тушунчасига олиб келди. Ёругликнинг тарқалиш тезлигини Максвелл назариясидаги с константа билан таққослаш ёругликнинг электромагнитик назариясини асослашда foят катта роль ўйнади; маълумки, бу с коэффициент, бир томондан, заряднинг электромагнитик бирлиги билан электростатик бирлиги орасидаги муносабатни, иккинчи томондан эса электромагнитик майдоннинг тарқалиш тезлигини билдиради. Ниҳоят, система ҳаракатининг ёруглик тарқалиш тезлигига кўрсатадиган таъсири тўғрисидаги масала ва бу масалага алоқадор бўлган экспериментал ва назарий проблемаларнинг жуда кенг тўплами нисбийликнинг Эйнштейн топган принципини, яъни назарий физиканинг физикада ҳам foят муҳим роль

ўйнайдиган энг салобатли умумлаштируларидан бирини таърифлашга олиб келди.

Ёруғликнинг тарқалиш тезлигини аниқлашда эксперимент ўтказётган киши учрайдиган асосий қийинчилик бу миқдорнинг қиймати ниҳоятда катта эканлигига алоқадор бўлиб, бу қиймат классик физикада бажариладиган ўлчашларда бўладигандан жуда бошқа масштабларни талаб қиласди. Бу қийинчилик ёруғлик тезлигини аниқлашнинг Галилей томонидан қилинган (1607 й.) дастлабки илмий уринишларида ёки кўриниб қолган эди. Галилей тажрибаси бундай бўлган: бир-бираидан анча олисда турган икки кузатувчидаги ёпиладиган фонарлар бор эди. А кузатувчи фонарини очади; маълум вақтдан сўнг ёруғлик *B* кузатувчига етиб боради, у эса ўша пайтда ўз фонарини очади: маълум вақт ўтгач, бу ёруғлик сигнали *A* кузатувчига етиб боради ва бу кузатувчи сигнал юборганидан сигнал қайтиб келгунча ўтган т вақтни қайд қила олади. Кузатувчилар ёруғликни бир зумда сезишида ва ёруғлик *AB* ва *BA* йўналишларда айни бир тезлик билан тарқалади, деб фараз қилиб, биз $AB + BA = 2D$ йўлни ёруғлик т вақт ичидаги босиб ўтишини, яъни ёруғлик тезлиги $c = 2D/\tau$ бўлишини топамиз. Биз қилган фаразнинг иккинчиси ҳақиқатга жуда яқин бўлиши мумкин. Ҳозирги замон нисбийлик назарияси бу фаразни хатто принцип даражасига кўтаради. Бироқ кузатувчиларнинг ёргулар сигналини бир зумда сезиши тўғрисидаги фараз ҳақиқатга тўғри келмайди; ёруғликнинг тезлиги ниҳоятда катта бўлганидан Галилейнинг уриниши ҳеч қандай натижа бермади; аслида ёруғлик сигналининг тарқалишига кетган вақт эмас, балки кузатувчининг сигнални сезишга кетган вақти ўлчангандай. Агар *B* кузатувчи ўрнига ёруғликини қайтарувчи кўзгу қўйилса, кузатувчилардан бирни қиладиган хатодан қутулиб, ишни бирмунча яхшилаш мумкин. Ҳозирги замонда ёруғлик тезлигини ўлчашнинг лабораторияда ўтказиладиган усусларининг деярли ҳаммасида ўша схема сақланиб қолган, деса бўлади; аммо кейинчалик сигналларни қайд қилиш ва вақт оралиқларини ўлчашнинг самарали усуслари топилди; бу ҳол эса қиссан унча катта бўлмаган масофаларда ҳам ёруғлик тезлигини етарлича аниқликда топишга имкон берди.

123-§. Ёруғлик тезлигини аниқлашнинг астрономик методлари

а. Ёруғлик тезлигини Юпитер йўлдошлиарининг тутимишини Ердан туриб кузатиш натижалариiga қараб аниқлаш. Рёмер методи. Юпитернинг бир нечта йўлдоши бўлиб, улар Юпитер яқинида Ердан кўринади ёки Юпитернинг соясига тушиб кўринмай қиласди. Юпитер йўлдошлиари устида ўтказилган астрономик кузатишлар шуни кўрсатадики, Юпитернинг тайинли бир йўлдошининг кетма-кет келган икки тутимиши орасида ўтган ўртача



20.1- расм. Еруглик тезлигини Рёмер методи билан аныктапшы.

нинг K Құйыш билан боғланған координаталар системасидеги тезлигини c билан белгиласақ, ўша йўлдошнинг Юпитер соясига ўтиб кўринмай қолиши Ерда бу воқеанинг Юпитер билан боғланған вақт саноги системасида юз берганидан $(R - r)/c$ секунд кечикиб қайд қилинади.

0,545 йил ўтганда E_2 Ер ва J_2 Юпитер бир-бирига *түғри* туради. Агар мана шу пайтда Юпитернинг ўша йўлдоши n -марта тутилса, бу тутилиш Ерда $(R + r)/c$ секунд кечикиб қайд қилинади. Шунинг учун йўлдошнинг Юпитер атрофида айланиб чиқиш даври t бўлса, йўлдошнинг Ердан туриб кузатилган биринчи ва n -тутилиши орасида ўтган T_1 вақт оралиғи қўйидагига тенг бўлади:

$$T_1 = (n - 1) t + \frac{R + r}{c} - \frac{R - r}{c} = (n - 1)t + \frac{2r}{c}.$$

Яна 0,545 йил ўтганда E_3 Ер ва J_3 Юпитер яна рўбарў туради. Бу вақт ичидә йўлдош Юпитер атрофида $(n - 1)$ марта айланиб чиқди ва $(n - 1)$ марта тутилди; бу тутилишлардан биринчиси Ер билан Юпитер E_2 ва J_2 вазиятда бўлганда юз берди, охиргиси эса планеталар E_3 ва J_3 вазиятда бўлганда юз берди. Биринчи тутилиш Ерда йўлдошнинг Юпитер соясига ўтиб кетиш пайтига нисбатан $(R + r)/c$ секунд кечикиб, охирги тутилиши эса $(R - r)/c$ секунд кечикиб қайд қилинди. Демак, бу ҳолда T_2 вақт қўйидагига тенг бўлади:

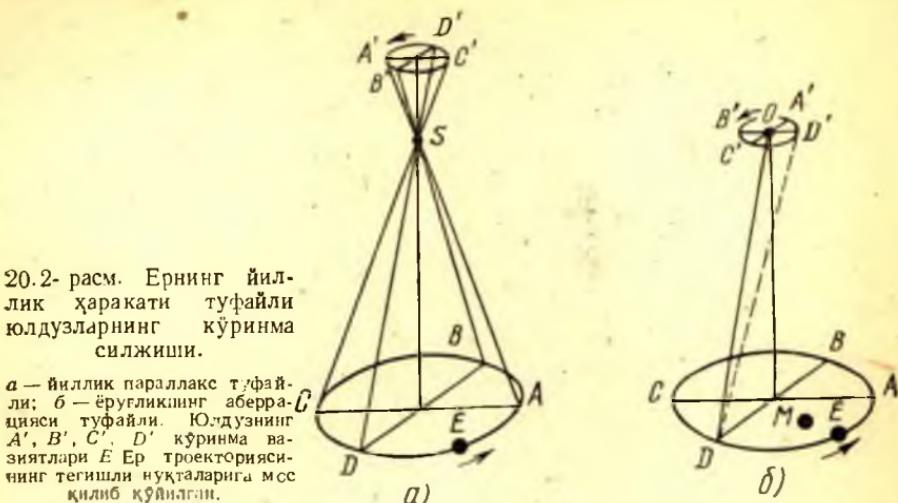
$$T_2 = (n - 1) t - \frac{R + r}{c} + \frac{R - r}{c} = (n - 1)t - \frac{2r}{c}.$$

Рёмер T_1 ва T_2 вақт оралиқларини ўлчаб, $T_1 - T_2 = 1980$ с әканини топди. Бироқ юқорида ёзилган формулалардан $T_1 - T_2 = 4r/c$ әкани келиб чиқади, шунинг учун $c = 4r/1980$ м/с. Ердан Құйышгача бўлган масофани ўрта ҳисобда $150 \cdot 10^6$ км деб олиб, ёруглик тезлигининг қўйидаги қийматини топамиз:

$$c = 301 \cdot 10^6 \text{ м/с.}$$

вақт оралиғи кузатиши вақтида Ер билан Юпитер бир-биридан қандай масофада бўлганига боғлиқ.

Рёмернинг бу кузатишларга асосланган методини (1676 й.) 20.1-расм ёрдамида тушунтириш мумкин. Тайнинли бир пайтда E_1 Ер ва J_1 Юпитер *рўбарў турган* бўлсин, худди шу пайтда Юпитернинг Ердан кузатилаётган бир йўлдоши Юпитернинг соясида кўринмай қолсин (расмда йўлдош кўрсатилмаган), деб фараз қиласыл. Юпитер орбитасининг радиусини R билан, Ер орбитасининг радиусини r билан, ёруглик-



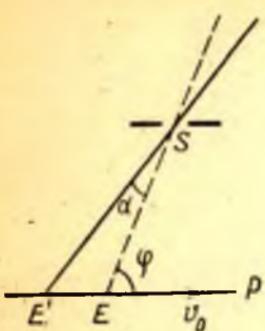
20.2-расм. Ернинг йиллик ҳаракати туфайли юлдузларнинг кўринма силжиши.

a — йиллик параллакс туфайли; *b* — ёруғликиниг аберрацияси түфайли. Юлдузнинг A' , B' , C' , D' кўринма вазиятлари E Ер троекториясининг тегиши нуқталарига мос қилиб қўйилган.

Бу натижа ёруғлик тезлигини ўлчашнинг тарихда биринчи топилган натижаси.

б. Ёруғлик тезлигини аберрацияни кузатиш воситасида аниқлаш. 1725—1728 йилларда Брадлей юлдузларнинг йиллик параллакси, яъни юлдузларнинг осмон гумбазида кўринма силжиши бор-йўқлигини аниқлаш максадида кузатишлар ўтказди; маълумки, юлдузларнинг кўринма силжиши Ернинг орбита бўйлаб ҳаракат қилишини акс эттириши билан бирга Ердан юлдузгача бўлган масофанинг чекли эканлигига боғлиқдир. 20.2-а расмдан осон кўриниб турганидек, юлдуз ўзининг параллактик ҳаракатида эллипс бўйича юриши керак, Ердан юлдузгача бўлган масофа қанча кичик бўлса, бу эллипснинг бурчакли ўлчамлари шунча катта бўлади.

Эклиптика текислигига ётган юлдузларда бу эллипс тўғри чизиқга айланаб қолади, қутбга яқин жойлашган юлдузларда эса бу эллипс айланаб қолади. Брадлей бундай силжишнинг ҳақиқатан ҳам бор эканлигини топди. Бироқ эллипснинг катта ўқи ҳамма юлдузлар учун айни бир бурчакли ўлчамга ($2\alpha = 40''$, 9) эга бўлди, бу эса Қуёшга энг яқин бўлган юлдуз учун кутилган параллактик силжишдан анча ортиқ; ниҳоят, кўринган силжиш йўналиши параллакс туфайли кутилган силжишга перпендикуляр бўлиб чиқди (қ. 20.2-б расм). Брадлей (1728 й.) ўзи кўрган бу ҳодисани ёруғликнинг аберрацияси деб атаб, унинг сабаби ёруғлик тезлигининг чекли бўлишидадир, деб изоҳлади ва ёруғлик тезлигини аниқлашда бу ҳодисадан фойдаланди. Бундан анча кичик ва Ердан юлдузгача бўлган масофага боғлиқ бўлган йиллик параллаксни бундан юз йил кейин В. Я. Струве ва Бессель (1837, 1838 йиллар) аниқлади-лар.



20.3- расм. Аберрацион силжишни ҳисоблаш.

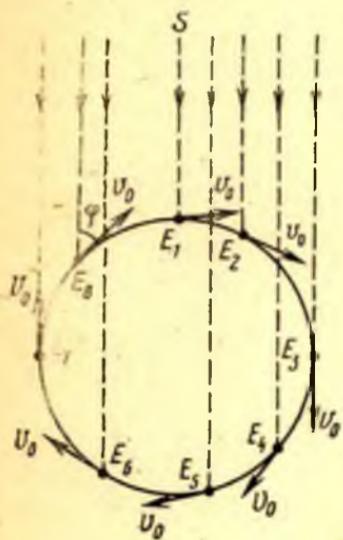
Йұналиш эса труба ради; трубанинг ўқи бўйлаб ёруғлик нури туради. $v_0 \ll c$ бўлганидан (v_0^2/c^2 тартибидаги ҳадларни эътиборга олмай) α бурчак жуда кичик эканлигидан фойдаланиб,

$$\angle SE'P \approx \angle SEP = \varphi$$

деб ҳисоблаш мумкин. У ҳолда $E'SE$ учбурсакдан қыйидагини топамиз:

$$\frac{\sin \alpha}{\sin \varphi} = \frac{v_0 \tau}{c \tau} \text{ ёки } \sin \alpha \approx \alpha = \frac{v_0}{c} \sin \varphi.$$

Агар юлдуз эклиптика текислигига ётган бўлса (20.4-расм), у ҳолда Ер тезлиги v_0 векторининг йұналиши юлдузга томон кетган ES йұналишига нисбатан йил давомида $\varphi = 2\pi t/T$ қонун билан ўзгаради (бу ерда T — Ернинг айланиб чиқиш даври) ва аберрация бурчаги билан вақт орасидаги муносабат даврий $\alpha = (v_0/c) \sin(2\pi t/T)$ функция орқали ифодаланади. Шундай қилиб, юлдузга томон кетган йұналиш йил давомида даврий равища ўзгариб туради: юлдуз φ бурчакнинг 0 га ёки π га teng қийматига мос келадиган ўрта вазияти атрофида $\alpha_0 = v_0/c$ бурчак амплитудали кўринма төбанишлар қиласи.



20.4- расм. Ерни эклиптика текислигига ётган юлдуз билан туаштирувчи тўғри чизиқка нисбатан Ер тезлигининг йұналиши қандай ўзгаришини тушунирадиган схема.

Агар юлдуз әклиптиканинг қутбида турган бўлса (20.2-б расм), у ҳолда бутун йил давомида $\Phi = 90^\circ$ бўлади, яъни юлдузнинг OE йўналишдан оғиц бурчаги (к. 20.2-б расм) миқдор жиҳатидан ўзгармайди ($\alpha_0 = v_0/c$); лекин v_0 векторнинг йўналиши йил давомида 2π бурчакка ўзгаргани учун юлдузнинг бурчакли кўчишининг йўналиши ҳам ўзгаради: юлдуз бурчакли радиуси $\alpha_0 = v_0/c$ бўлган доиравий кўринма $A' B' C' D'$ орбита чизади.

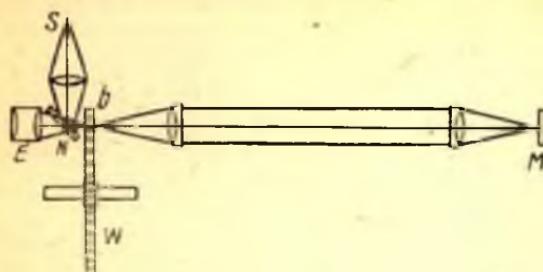
Юлдуз әклиптика текислигидан бурчакли δ масофада жойлашган умумий ҳолда юлдузнинг аберрацион траекторияси эллипс бўлиб, бу эллипснинг катта ярим ўқининг бурчакли ўлчами α_0 , кичик ярим ўқининг бурчакли ўлчами $\alpha_0 \sin \delta$ бўлади. Брадлей кузатишларида юлдузларнинг кўринма силжиши худди мана шундай характерда бўлган. Кузатишлардан α_0 ни топиб, v_0 ни билган ҳолда c ни топиш мумкин. Брадлей $c = 308\,000$ км/с эканлигини топган. В. Я. Струве (1845 й.) кузатиш натижаларининг аниқлигини анча яхшилаб, $\alpha_0 = 20''$, 445 эканлигини топди. Энг охириг натижалар $\alpha_0 = 20''$, 470 эканлигини кўрсатади, бунга ёруғлик тезлигининг $c = 299900$ км/с қиймати мос келади.

Шуни қайд қилиш муҳимки, ёруғликнинг аберрацияси Ер тезлиги йўналишининг йил давомида ўзгариши сабаб бўлади. Ўзгармас тезлик ҳар қанча катта бўлмасин, уни аберрация воситасида топиб бўлмайди, чунки бундай ҳаракатда юлдузга томон кетган йўналиш ўзгармайди ва бу тезликнинг борлиги тўғрисида ҳамда бу тезликнинг юлдузга томон кетган йўналиш билан қандай бурчак ҳосил қилиши тўғрисида бир фикр айтишга имконият йўқ. Ёруғлик аберрацияси Ер тезлигининг ўзгариши тўғрисидагина фикр юритишга имкон беради.

Ёруғлик аберрациясининг баён этилган соддагина сабабларини ёруғлик тўғрисидаги корпускуляр тасавурлар асосида осонгина тушуниш мумкин; Брадлейнинг ўзи ҳам корпускуляр тасавурларни тан олар эди. Бу нуқтаи назардан қараганда ёруғлик учеб кетаётган зарралар оқимидан иборат бўлиб, уларнинг тезлиги кўриш трубасининг тезлигига боғлиқ эмас, албатта. Ёруғлик аберрациясини тўлқин назария асосида кўриб чиқиш мураккаброқ бўлиб, бу масала Ер ҳаракатининг ёруғлик тарқалиш тезлигига кўрсатидиган таъсири тўғрисидаги масалага აлоқадордир. Биз бу масалані 130-§ да яна кўриб ўтамиз.

124-§. Ёруғлик тезлигини лабораторияда аниқлаш методлари

Юқорида эслатиб ўтилганидек, ёруғлик тезлигини лабораторияда аниқлаш методлари ҳақиқатда Галилей методининг такомиллашган шаклидир. Икки усули қўл келиб қолди: сигнал чиқариш ва қайтиб келган сигнални қайд қилиш пайтларини автоматлаштирувчи Физо усули ва ёруғлик сигналининг юриш вақтини аниқ ўлчашга асосланган Араго—Фуко усули (айланувчи кўзгу). Бу иккала усул



20.5- расм. Ёруғлик тезлигини тишли ғилдирак методи билан аниқлашга доир тажриба схемаси.

яқин күнларга қадар күп марта такомиллаштирилди, буларда замонавий экспериментал техниканинг энг сүнгги ютуқларидан фойдаланилади. Бу такомиллаштиришлар туфайли дастлабки ўлчаш натижаларининг аниклигини анча оширишга ёки ёруғлик тарқалиши ўрганиладиган базис узунлигини анча қисқартиришга имконият яратилди.

Айтиб ўтилган усуллардан ташқари, бошқа принципларга асосланган бир қатор методлар яратилди. Буларнинг баъзиларини биз қўйида баён этамиз.

а. Ёруғликни узиш методи. Ёруғлик тезлигини лаборатория шароитида биринчи бўлиб Физо аниқлади (1849 й.). Унинг методининг ўзига хос томони шундаки, унда сигнал юбориш ва сигнал қайтиб келиш пайтлари автоматик равишда қайд қилинади, бунинг учун ёруғлик оқими муттасил узиб-узиб турилади (тишли ғилдирак воситасида). Физо тажрибасиниг схемаси 20.5-расмда тасвирланган. S манбадан келаётган ёруғлик айланаётган W ғилдиракнинг тишлари орасидан ўтиб, M кўзгуга боради ва ундан қайтиб яна ғилдиракнинг тишлари орасидан ўтиб, кузатувчига бориши керак. Кузатишда ишлатиладиган E окуляр қулайлик учун b нинг тўғрисига қўйилади, S дан келаётган ёруғлик эса W га ярим шаффоф N кўзгу воситасида бурилади. Агар ғилдирак айланиб турган бўлиб, унинг бурчак тезлиги шундай бўлсанки, ёруғлик b дан M га бориб, ундан қайтиб келгунча ўтган вақт ичida тишлар ўрнига тишлар орасидаги очиқ жойлар тўғри келиб қолса ва аксинча, очиқ жойлар ўрнига тишлар тўғри келиб қолса, у ҳолда қайтиб келган ёруғлик окулярга ўтказилмайди ва бунда кузатувчи ёруғликни кўрмайди (биринчи қоронғиланиш — тутилиш). Бурчак тезлик ортганда ёруғлик кузатувчига қисман кўринади. Агар тишлар ва очиқ жойлар кенглиги бир хил бўлса, тезлик икки марта ортганда кузатувчига максимум ёруғлик кўринади, тезлик уч марта ортганда яна (иккинчи марта) қоронғилашади ва ҳоказо. $bM = D$ масофани, тишларнинг z сонини, v айланиш бурчак тезлигини (секундига айланишлар сонини) билган ҳолда ёруғлик тезлигини ҳисоблаб чиқариш мумкин. Масалан, биринчи қоронғиланишда тишлар ораси-

даги очиқ жойдан ўтиб кетган ёруғлик қайтиб келаётгандың яқин турган тишига тушиб қолади. Бунинг учун $t = 2D/c$ вақт ичиде ғилдирак $\pi/2$ бурчакка, яъни очиқ жой марказини қўшни тиши марказидан ажратувчи бурчакка бурилиши зарур. Биринчи қорон-ғиланиш ғилдиракнинг айланышлари сони секундига v бўлган ҳолда юз берса, баён этилган шарт

$$\frac{2D}{c} = \frac{1}{2\pi v} \text{ ёки } c = 4D\pi v$$

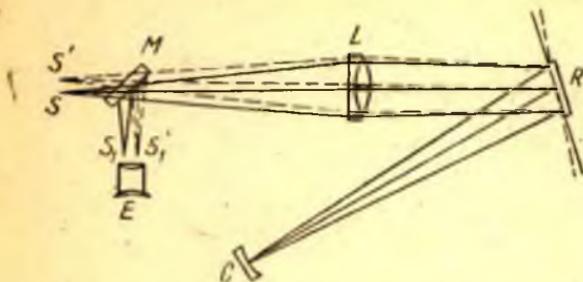
кўринишда ифодаланади. Иккинчи қоронғиланиш эса бурчак тезликнинг уч марта катта бўлган қийматида, яъни қайтиб келаётган ёруғликни галдаги тиши тўсиб қолганды юз беради ва ҳоказо. Бу ердаги ишнинг асосий қийинчилиги қоронғиланиш пайтини аниқ топишдадир. D масофа катта бўлганды ва юқори тартибли қоронғиланишларни кузатиш мумкин бўладиган узилиш тезликларида аниқлик ортади. Масалан, Перротен кузатишларида $D = 46$ км бўлиб, у 32-тартибли қоронғиланишни кузатган. Бундай шароитда ёритиш кучи катта бўлган қурилмалар, тоза ҳаво (тоғларда кузатиш), яхши оптика, кучли ёруғлик манбай керак.

Қўйида ёруғлик тезлигининг узиш методи билан топилган қийматлари берилади (кейинги такомиллаштиришлар эътиборга олинган):

Физо ⁻ (1819 й.)	$D = 8,63$ км	$c = 315\,000$ км/с
Корню (1876 й.)	$D = 23$ км	$c = 300\,000 \pm 300$ км/с
Перротен (1902 й.)	$D = 46$ км	$c = 299\,870 \pm 50$ км/с
Бергштранд (1950 й.)		$c = 299\,793,1 \pm 0,25$ км/с

Кейинги вақтлардаги айланувчи ғилдирак ўрнида ёруғликни узишнинг янада такомиллашган бошқа усууллари самарали равиша қўлланиляпти. Керр конденсатори (қ. 152- §) воситасида энг яхши натижалар олинди, бу усуулда тез ўзгарувчи майдоннинг устмасут тушиши ёруғликни секундига 10^7 мартағача узишга имкон беради. Бу ҳол натижалар аниқлигини анча яхшилашга ёки D базиси узунлигини кўп қисқартиришга имкон беради. Масалан, Андерсон тажрибаларида (1937 й.) D базис узунлиги атиги 3 м эди, яъни бутун қурилма лаборатория столининг устига жойлашган эди. Қайд қилиш усуулларига киритилган жуда кўп такомилланишлар радиотехника ва электроника соҳасидаги замонавий ютуқлардан фойдаланиб, улчаш аниқлигини ниҳоят даражада юқори кўташига имкон берди.

б. Айланувчи кўзгу методи. 1862 йилда Фуко ёруғлик тезлигини аниқлашнинг ғоясини олдин (1838 й.) Араго берган иккинчи методини амалга ошириди; Араго бу ғояни ёруғликнинг ҳаводаги тезлигини унинг бошқа муҳитлардаги (сувдаги) тезлигига солиштириш мақсадида берган эди. Бу метод жуда кичик



20.6- расм. Ёрглиқ тезлигини гайлану ечи күзгү методи билан аниқлашып доир тажриба схемаси.

вақт оралықларини айланувчи күзгү воситасида жуда синчиклаб үлчашга асосланади. Тажрибанинг схемаси 20.6-расмда тасвирланган. S манбадан келаётган ёрглиқ айланаётган R күзгуга L объектив ёрдамида юборилади, ундан иккинчи күзгуга томон йұналишда қайтади ва кейин орқага кетиб, $2CR = 2D$ масофани τ вақт ичидә босиб ўтади. Бу вақт айланиш тезлиги аниқ маълум бўлган R күзгунинг бурилиш бурчагига қараб баҳоланади; бурилиш бурчаги эса қайтиб келган ёргликтан тушган ёргудоғ силжинини үлчашдан топилади. Миқдорлар E окуляр ва ярим шаффоғ M пластинка воситасида үлчанади; M пластинканынг вазифаси худди олдинги методдагидек бўлади; S_1 — ёргудоғнинг R күзгү қимирламай турган ҳолдаги вазияти, S_1' — ўша доғнинг күзгү айланаётган ҳолдаги вазияти. Фуко қурилмасининг муҳим хусусияти шуки, унда C күзгү сифатида сферик күзгү ишлатилган бўлиб, бу күзгунинг эгрилик маркази R күзгунинг айланиш ўқида ѡтади. Шу туфайли R дан C га томон қайтган ёрглиқ ҳамиша R га қайтиб тушади; яесси C күзгү ишлатилган ҳолда эса R дан қайтган ёрглиқ яна R га қайтиб тушиши учун R билан C бир-бирига нисбатан маълум бир вазиятда туриши керак, бу ҳолда қайтган нурлар конусининг ўқи C күзгуга нормал равишда йўналган бўлиши керак.

Фуко Арагонинг дастлабки фикрига мувофиқ равишида ўз қурилмасида ёргликтининг сувдаги тезлигини ҳам үлчади, чунки у күзгуни секундига 800 марта айланадиган қилиб, RC масофани 4 м га келтиришга мұяссар бўлди. Фуко үлчашларининг кўрсатишича, ёргликтининг сувдаги тезлиги ҳаводагидан кичик бўлиб чиқди, бу натижада ёргликтин тўлқин назарияси тасаввурларига мувофиқ келади.

Айланувчи күзгү билан ишлаш тартибини яхшилаш ва RC масофани орттириш туфайли Фуко методи янада такомиллаштирилиб, бу метод Майкельсон қўлида ёрглиқ тезлигини аниқлаш соҳасида жуда яхши натижалар бериб, аниқликни анча кўтарди.

Айланувчи күзгү методи билан ўтказилган үлчаш натижалари мана бундай:

Фуко (1862 й.)
Ньюкомб (1891 й.)
Майкельсон (1902 й.)
Майкельсон (1926 й.)

$c = 298000 \pm 500$ км/с
 $c = 299810 \pm 50$ км/с
 $c = 299890 \pm 60$ км/с
 $c = 299796 \pm 4$ км/с

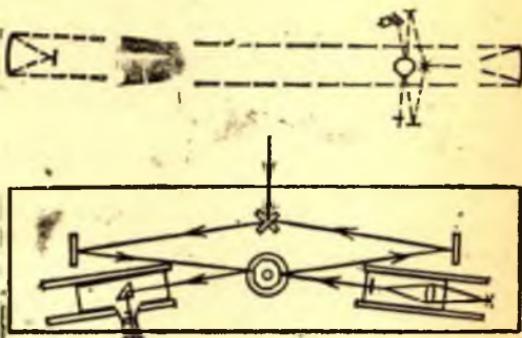
Майкельсоннинг охирги қурилмаси (1926 й.) икки тоғ чўққиси орасида бўлиб, натижада D масофа тахминан 35,4 км (аниқроғи, 35 373,21 м) эди. Кўзгуси саккиз ёқли пўлат призма бўлиб, у 528 айл'с тезлик билан айланган. Майкельсон қурилмасининг схемаси 20.7-расмда тасвирланган.

Ёруғликнинг тўлиқ йўлни босиб ўтишига $0,00023$ с

кетган бўлиб, бу вақт ичидаги $\frac{1}{8}$ айланишга улгурган ва ёруғлик призманинг кейинги ёқига тушган. Шундай қилиб, ёруғ доғнинг силжиши қиёсан арзимайдиган даражада бўлиб, унинг вазиятини аниқлаш Фуконинг дастлабки тажрибаларида каби ўлчанаётган асосий катталик ролини эмас, балки тузатма ролини ўйнаган; Фуконинг дастлабки тажрибаларида бутун силжиш атиги 0,7 мм тагина етган.

Радиотўлқинлар тарқалишининг тезлиги ҳам жуда аниқ ўлчанди. Буларда радиогеодезик ўлчашлардан фойдаланилди, яъни икки пункт орасидаги масофа радиосигналлар ёрдамида аниқлашиш билан бирга аниқ триангуляцион ўлчашлар билан аниқланди. Бундай метод билан топилган энг яхши натижага вакуум учун $c = 299792 \pm 2,4$ км/с бўлиб чиқди. Ниҳоят, радиотўлқинлар тезлиги цилиндрик резонаторда ҳосил бўлган турғун тўлқинлар методи билан аниқланди. Назария резонаторнинг ўлчамлари тўғрисидаги ва унинг резонанс ҳолатдаги частотаси тўғрисидаги маълумотларни тўлқинлар тезлигига боғлашга имкон беради. Тажрибалар ичидан ҳавоси сўриб олинган резонатор билан ўтказилди, шунинг учун натижани вакуумга мослаштиришга зарурат қолмаган. Бу метод билан ишлаганда топилган энг яхши натижага $c = 299792,5 \pm 3,4$ км/с.

1972 йилда ёруғлик тезлигининг қиймати ёруғликнинг тўлқин узунлиги ва частотасини мустақил ўлчаш натижалари асосида аниқланди. Бир қатор сабабларга кўра, манба сифатида гелий-неонли лазер олинди, бу лазер тўлқин узунлиги 3,39 мкм бўлган нурланиш беради. Бу нурланишининг тўлқин узунлиги узунлик эталонига, яъни криптолпнинг қирмизи нурланишининг тўлқин узунлигига (қ. 31-§) интерферометрик солиштириш методи билан аниқланди.



20.7-расм. Майкельсоннинг ёруғлик тезлигини аниқлашда ишлатган қурилмасининг схемаси.

Лазер нурланишининг частотаси чизиқли бўлмаган оптика методлари (қ. 236-§; йигинди ва айрмали гармоникали нурланишлар хосил қилиш) воситасида вақт эталони* билан солиштирилди. Ёруғлик тезлигининг $c = \lambda\nu$ қиймати шундай қилиб топилди, бу қиймат аниқлик жиҳатидан бундан олдин маълум бўлган ҳамма қийматлардан икки тартибга ортиқ:

$$c = 299\ 792\ 456,2 \pm 1,1 \text{ м/с.}$$

Турли хил методлар билан топилган энг яхши маълумотларни солиштирамиз:

Айланувчи кўзгу методи	$c = 299\ 796 \pm 4$ км/с (Майкельсон, 1926 й.)
Узиш методи (такомиллаштирилган)	$c = 299\ 793,1 \pm 0,25$ км/с (Бергштранд, 1950 й.)
Радиогеодезия	$c = 299\ 792 \pm 2,4$ км/с (Аслаксон, 1949 й.)
Ичи ковак резонатор	$c = 299\ 792,5 \pm 3,4$ км/с (Эссен, 1950 й.)
Микротўлқинли интегралфометрия	$c = 299\ 792,2 \pm 0,2$ км/с (Фрум, 1958 й.)
Тўлқин частотасини ва узунлигини ўлчаш	$c = 299\ 792,4562 \pm 0,0011$ км/с (Ивенсон, 1972 й.)

Бу солиштириш авторлар кўрсатган ўлчаш аниқлигини маъқул деб ҳисобловчи ажойиб мувофиқлик борлигини билдиради. Ёруғлик тўлқинларининг тезлиги билан радиотўлқинлар тезлигининг ниҳоят даражада бир хил бўлиши ёруғликнинг элекстромагнитик назариясининг тўғри эканлигини яна тасдиқлаш билан бирга, Максвеллнинг бу назария фойдасига келтирган биринчи важи ёруғлик тезлиги билан элекстромагнитик тўлқинларнинг тарқалиш тезлигини аниқловчи электродинамик доимийнинг ўша вақтларда топилган тақрибий тенглиги эканлигини зсга туширади.

125-§. Ёруғликнинг фазавий ва ғруғавий тезликлари

Ёруғлик тезлигини аниқлашнинг қисқа базисда ўлчашга имкон берадиган лаборатория методлари ёруғлик тезлигини турли хил муҳитларда аниқлашга ва бинобарин, ёруғлик синишининг назариясига тегишли муносабатларни текшириб кўришга имкон беради. Бир неча бор таъкидлаб ўтганимиздек, ёруғликнинг синиш коэффициенти Ньютон назариясида (корпускуляр назарияда) $n = \sin i / \sin r = v_2/v_1$ бўлиб, тўлқин назарияда $n = \sin i / \sin r = v_1/v_2$ бу ерда v_1 — ёруғликнинг биринчи муҳитдаги тезлиги,

* Секунд — цезий-133 атоми асосий ҳолатининг ўта иккичка ёмирилишининг икки сатҳи орасидаги ўтишга мос келадиган қурланишдеги 9 192 631 770 тёбрапанишлар даври деб таърифланади.

v_2 — ёруғликтининг иккинчи муҳитдаги тезлиги. Араго бу фарқдан фойдаланиб ерхегиментум сусис ўтказиш мумкинлигини кўрди ва тажриба ғоясини баён этди; кейинчалик бу тажрибани Фуко қилиб кўриб, ёруғликтининг ҳаводаги ва сувдаги тезликлари нисбати Ньютон назариясидан келиб чиқадиганча $\frac{3}{4}$ га эмас, балки Гюйгенс назариясидан келиб чиқадиганча $\frac{4}{3}$ га яқин қийматга эга бўлишини топди. Тўғри, бу тажрибаларни бажариш вақтига (1862 й.) келиб тўлқин назария бундай қўшимча далилларга муҳтож эмас эди. Шунга қарамасдан, ёруғлик тезлигини аниқлаш усуллари такомиллаша борган сари бу масала янада экспериментал равишида тадқиқ этила борди ва оқибатда масала ўйлагандагидан анча мураккаб бўлиб чиқди. Масалан, Майкельсон сувнинг синдириш кўрсаткичига мувофиқ равишида $c/v = 1,33$ эканлигини топди. Бироқ углерод сульфиднинг синдириш кўрсаткичини одатдаги усулда аниқлашда $n = 1,64$ бўлгани холда Майкельсон углерод сульфид учун $c/v = 1,75$ эканлигини топди. Тўлқин тезлиги деган тушунчанинг характеристири мураккаб эканлигини топган Рзлей бу ергаги фарқларнинг сабабини кўрсатиб берди.

Тўлқинга ўтказилган нормаль йўналишининг икки муҳит чегарасида ўзгаришидан фойдаланиб одатдагича топилган $n = \sin i / \sin r = v_1 / v$, синдириш курсаткичи тўлқиннинг бу икки муҳитдаги фазавий тезликларининг нисбатини билдиради. Бироқ фазавий тезлик тушунчаси фақат қатъий монокроматик тўлқинларгагина татбиқ этилади; бундай тўлқинларни амалда ҳосил қилиб бўлмайди, чунки улар вақт ўтиши билан чексиз узоқ мавжуд бўлиши ва фазода чексиз узун бўлиши керак эди.

Ҳақиқатда эса вақт ва фазода чекланган бирмунча мураккаб импульс билан иш кўришга тўғри келади. Бундай импульсни кузатища биз унинг тайинли бир жойини, масалан, электромагнитик импульсни ифода этадиган электр ёки магнит майдонининг кучланганлиги максимал бўладиган жойини кўриб чиқишимиз мумкин. Импульснинг тезлигини унинг бир нуқтасининг, масалан, майдон кучланганлиги максимал бўлган нуқтасининг тарқалиш тезлигига ўхшатиш мумкин. Бироқ бунда биз текшираётган импульс тарқалиша ўз шаклини ўзгартирмайди ёки хеч бўлмаганда етарлича секин деформацияланади ёки даврий равишида тикланиб туради, деб фарз қилиш керак. Бу масалани ойдинлаштириш учун биз импульсни частоталари яқин бўлган чексиз кўп монокроматик тўлқинларнинг қўшилишидан иборат деб (импульсни Фурье интеграли шаклида тасвирлаш) тасаввур этишимиз мумкин. Масалан, узунлиги турлича бўлган бу монокроматик тўлқинларнинг ҳаммаси айни бир фазавий тезлик билан тарқалса (муҳитнинг дисперсияси бўлмаса), у ҳолда импульс ҳам ўз шаклини ўзгартирмасдан бир бутун сифатида ўша тезлик билан кўчади.

Бироқ муҳитнинг (вакуум бундан мустасно) дисперсияси бў-

лади, яъни муҳитда монохроматик түлқинлар ўз узунлигига боғлиқ бўлган турли фазавий тезлик билан тарқалади ва импульс деформацияланга бошлайди. Бундай ҳолда импульснинг тезлиги тўғрисидаги масала мураккаблашиб қолади. Агар дисперсия унча катта бўлмаса, у ҳолда импульс секин деформацияланади ва биз тўлқин импульсида майдоннинг тайнли бир амплитудаси кўчишини, масалан, майдоннинг максимал амплитудаси кўчишини кузатишими мумкин. Бироқ импульснинг Рэлей группасий тезлик деб атаган кўчиш тезлиги импульс таркибидаги ҳар қандай монохроматик тўлқиннинг фазавий тезлигидан фарқ қиласи ва маҳсус равишда ҳисоб қилиниши лозим.

Ҳисоб осон бўлиши учун биз импульсни чексиз кўп яқин синусоидалар тўплами деб эмас, балки частоталари яқин бўлган бир хил амплитудали икки синусоида тўплами, деб тасаввур этамиз. Бундай соддалаштирища ҳодисанинг асосий томонлари ўзгармайди. Частоталари яқин бўлган бундай синусоидаларнинг қўшилишидан шакли 20.8-расмда кўрсатилган импульс ҳосил бўлади (частоталари яқин бўлган тебранишлар титраши). Демак, биз текшираётган импульс, яъни физикада расм бўлганича, тўлқинлар группаси* икки

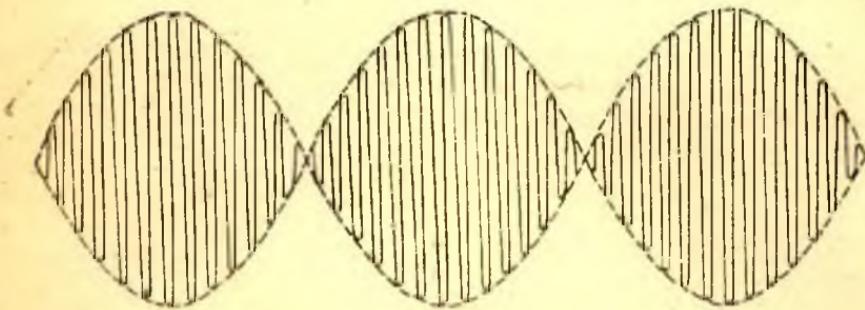
$$y_1 = a \sin(\omega_1 t - k_1 x) \text{ ва } y_2 = a \sin(\omega_2 t - k_2 x)$$

тўлқиндан иборат, бу тўлқинларнинг амплитудаларини тенг деб оламиз, частота ва тўлқин узунликлари бир-биридан жуда оз фарқ қиласи, яъни

$$\omega_1 = \omega_0 + \delta\omega, \quad \omega_2 = \omega_0 - \delta\omega, \quad k_1 = k_0 + \delta k, \quad k_2 = k_0 - \delta k,$$

бу ерда $\delta\omega$ ва δk —жуда кичик миқдорлар. У импульс (яъни тўлқинлар группаси) y_1 ва y_2 лар йигиндишига тенг, яъни

$$y = y_1 + y_2 = a \sin(\omega_1 t - k_1 x) + a \sin(\omega_2 t - k_2 x) =$$



20.8- расм. Частоталари яқин бўлган икки монохроматик тўлқиннинг суперпозициясидан иборат бўлган тўлқинлар группаси.

* Частоталари бир-биридан жуда оз фарқ қиласидан чексиз кўп синусоидалар тўплами кўринишида тасвирланиши мумкин бўлган импульс тўлқинлар группаси деб атади.

$$= 2a \cos \left[\frac{1}{2}(\omega_1 - \omega_2) t - \frac{1}{2} (k_1 - k_2)x \right] \sin \left[\frac{1}{2}(\omega_1 + \omega_2) t - \frac{1}{2} (k_1 + k_2)x \right] = 2a \cos(t\delta\omega - x\delta k) \sin (\omega_0 t - k_0 x).$$

$A = 2a \cos(t\delta\omega - x\delta k)$ деб белгилаб олиб, биз текшираётган импульсни $y = A \sin(\omega_0 t - k_0 x)$ шаклида ифодалаймиз, бу ерда A — доимий эмас, бироқ вақт ўтиши билан фазода секин ўзгаради, чунки $\delta\omega$ ва δk лар ω_0 ва k_0 га нисбатан жуда кичик миқдорлардир. Шунинг учун биз текшираётган импульсни амплитудаси секин ўзгарадиган (20.8-расмга солишириңг) синусоидада деб ҳисоблашимиш мүмкін.

Импульсда A нинг қиймати маълум бўлган биғор нуқтани, масалан, A максимал бўлган нуқтани олиб, бу нуқтанинг кўчиш тезлигини аниқлаймиз, бу тезлик эса импульснинг тарқалиш тезлигини характерлайди. Шундай қилиб, импульснинг (группанинг) Рэлей группавий тезлик деб атаган тезлиги амплитуданинг кўчиш тезлигидир, демак, ҳаракатдаги импульс элтадиган энергиянинг ҳам кўчиш тезлигидир.

Группавий и тезликни топиш учун амплитуданинг ўзгармаслик шартини, яъни

$$t\delta\omega - x\delta k = \text{const}$$

шартни ёзиш керак. Буни дифференциаллаб, $\delta\omega dt - \delta k dx = 0$ тенгламани топамиз, шунинг учун

$$u = \frac{dx}{dt} = \frac{\delta\omega}{\delta k} = \frac{d\omega}{dk}.$$

Демак, монохроматик тўлқин фазанинг кўчиш тезлигини билдирадиган фазавий $v = \omega/k$ тезлик билан характерланади, импульс эса бу импульс майдони энергиясининг тарқалиш тезлигини билдирадиган группавий $u = d\omega/dk$ тезлик билан характерланади.

u билан v орасидаги муносабатни топиш қийин эмас. Ҳақиқатан ҳам,

$$u = \frac{d\omega}{dk} = \frac{d(vk)}{dk} = v + k \frac{dv}{dk}$$

ёки $k = 2\pi/\lambda$ ва $dk = -(2\pi/\lambda^2) d\lambda$ бўлгани учун.

$$k \frac{dv}{dk} = -\frac{2\pi}{\lambda} \frac{\lambda^2}{2\pi} \frac{dv}{d\lambda} = -\lambda \frac{dv}{d\lambda},$$

яъни

$$u = v - \lambda \frac{dv}{d\lambda} \quad (\text{Релей формуласи}). \quad (125.1)$$

Агар $\frac{dv}{d\lambda} > 0$ (нормал дисперсия) бўлса, у ҳолда $u < v$ бўлади;

агар $\frac{dv}{d\lambda} < 0$ (аномал дисперсия) бўлса, у ҳолда $u > v$ бўлади. Агар синдириш кўрсаткини λ тўлқин узунлигининг функцияси деб эмас, балки о чағотанинг функцияси деб қаралса, у ҳолда (125.1) муносабатни бошқа кўринишда ёзиш мумкин. $n\lambda = 2\pi c/\omega$ муносабатни назарда тутиб, (125.1) дан u ни топамиз:

$$u = \frac{c}{n + \omega dn/d\omega}. \quad (125.2)$$

(125.2) ифода группавий тезлик билан муҳитнинг характеристикалари, яъни синдириш кўрсаткичи ва $dn/d\omega$ орасидаги муносабатни ошкор ҳолда кўрсатади.

$dv/d\lambda$ дисперсия* қанча катта бўлса, u билан v орасидаги фарқ шунча катта бўлади. Дисперсия бўлмаган ($dv/d\lambda = 0$) ҳолда $u = v$ бўлади. Бу ҳол, юқорида айтиб ўтганимиздек, вакуумдагина юз беради (к. 154-§).

Рэлей шу нарсани кўрсатдики, ёруғлик тезлигини аниқлашнинг биз кўриб ўтган усуулларида биз моҳиятнан узлуксиз давом этадиган тўлқин билан эмас, балки унинг жуда майдо кесмаларга бўлинган қисмлари билан иш кўрамиз. Ёруғликни узиш методида тишли ғилдирак ва бўшқа узгичлар заифлашувчи ва кучаювчи ёруғлик ғалажени, яъни тўлқинлар группаси (к. 1.9-расм) ҳосил қиласди. Рёмер методида ҳам ахвол шундай, бунда ёруғликни даврий қоронфилашишлар узиб-узиб туради. Айланувчи кўзгу методида ҳам кўзгуни етарлича бургандা ёруғлик кузатувчига етиб боролмай қолади. Бу ҳолларнинг ҳаммасида биз дисперсияловчи муҳитда фазавий тезликни эмас, группавий тезликни ўлчаймиз.

Рэлей ёруғлик аберрацияси методида биз бевосита фазавий тезликни ўлчаймиз, деб ўйлаган, чунки унда ёруғлик сунъий равища узилмайди. Бироқ Эренфест (1910 й.) ёруғлик аберрациясини кузатиш принцип жиҳатдан Физо методидан фарқ қилмаслигини, яъни бу метод ҳам группавий тезликни беришини кўрсатди. Ҳақиқатан ҳам, аберрацияга оид тажрибани қуидаги тажрибага келтириш мумкин. Тешиклари бўлган икки диска умумий ўқса маҳкамлаб ўрнатилган. Ёруғлик бу тешикларни туташтирувчи чизик бўйлаб

* Группавий тезлик тушунчасини беришда биз дисперсия унча катта бўлмаган ҳол билан иш кўрган эдик, чунки акс ҳолда импульс тез деформацияланади ва группавий тезлик тушунчасининг маъноси қолмайди. Масалан, модданинг ютилиш полосаси яқинидо фазавий тезлик частотага қараб кўп ўзгаради; мана шу соҳада (125.1) формуладан и нинг қиймати ёруғликнинг вакуумдаги тезлигидан катта бўлиб чиқиши ёки манфий бўлиб чиқиши мумкин. Бу соҳада (125.1) формулати қўлланиб бўлмайди. Импульснинг энергияси сигнал тезлиги деб аталаған тезлик билан тарқалади; маҳсус тадқиқотларнинг кўрсатишича, сигнал тезлиги бу соҳадан ташқарида группавий тезлик билан бир хил бўлади, бу соҳа ичиде эса ёруғликнинг вакуумдаги тезлигидан кичик бўлиб қолаверади.

юборилиб, кузатувчига етиб боради. Бутун аппаратни тез айланадиган қиламиз. Ёруғликнинг тезлиги чекли бўлгани учун ёруғлик иккинчи тешикдан ўтмайди. Ёруғлик ўтадиган қилиш учун бир дискани иккинчи диска нисбатан бирор бурчакка буриб қўйиш керак, бу бурчак дисканинг тезлиги билан ёруғлик тезлигининг нисбатига боғлиқ бўлади. Бу тажриба типик аберрацион тажрибадир; бироқ бу тажриба Физо тажрибасидан ҳеч фарқ қилмайди; маълумки, Физо тажрибасида битта диска ва нурларни бурадиган қўзгу ишлатилади, яъни аслида икки диска — бири реал диска, иккинчиси унинг қўзғалмас қўзгудаги тасвири ишлатилади. Шундай қилиб, аберрация методида ҳам, худди ёруғликни узиш методидаги каби, группавий тезлик топилади.

Демак, Майкельсоннинг сув билан ва углерод сульфид билан ўтказган тажрибаларида фазавий тезликлар нисбати эмас, балки группавий тезликлар нисбати ўлчанган, бироқ сув учун $dv/d\lambda$ дисперсия шунчалик кичикки, амалда $u = v$ деб ҳисоблаш мумкин, шунинг учун $c/u \approx c/v = n$; углерод сульфид учун эса $dv/d\lambda$ дисперсия каттароқ бўлади, шу сабабдан $u < v$ бўлиб, $c/u > c/v$ бўлади; Майкельсон тажрибаси ҳам шуни тасдиқлади ($c/u = 1,76$, $c/v = 1,64$). Углерод сульфиднинг дисперсиясини пухта ўлчашиб шуни кўрсатадики, Майкельсон ўлчаб топган нисбат Рэлей формуласидан кўринадиган группавий тезликлар нисбатига ҳақиқатан ҳам тўғри келади.

XXI б о б

ДОППЛЕР ҲОДИСАСИ

126- §. Муқаддима

Бундан олдинги бобда ёруғлик тезлигини аниқлашнинг турли хил методлари тавсиф этилди. Шу билан бирга, юқорида баён этилган кўпдан-кўп интерференциян ва дифракцион ҳодисалардан фойдаланиб биз ёруғлик тўлқинининг муҳитдаги λ узунлигини ва вакуумдаги $\lambda_0 = n\lambda$ узунлигини бевосига ўлчаб топа оламиз. Мана шу иккни миқдордан фойдаланиб, чиқарилаётган нурланишнинг $v = u/\lambda = c/\lambda_0$ частотаси ёки $T = 1/v = \lambda_0/c$ даврини ҳам аниқлаш мумкин.

Чиқаётган деярли монохроматик нурланишнинг частотаси ёки даври атом ичидаги ўша нурланишга сабаб бўлаётган процессларни характерлайди. Оптикада бу частоталарни* бевосита ўлчаб топиш

* Акустика ва радиотехникада эса частоталарни бевосита аниқлаш методлари бор. Частотанинг замонавий квант стандартлари ҳақида ушбу китобга қаранг. Жабогланиссиә М. Е., Золин В. Ф., Квантовыє стандарты частоты, М. 1968.

усуллари йўқ. Биз бу частоталарни с ва λ_0 ни ўлчаш орқали аниқлаймиз. Бироқ шуни назарда тутиш керакки, кузатилаётган ёруғликнинг тўлқин узунлиги ёки частотаси атом чиқараётган ёруғликнинг мос тўлқин узунлиги ёки частотасига тенг бўлмаслиги мумкин. Аниқроқ қилиб айтганда, ёруғликнинг қайд қилинаётган частотаси ёки тўлқин узунлиги атом ичидаги юз берадиган ва бу нурланиш чиқишига сабаб бўлаётган процессларгагина эмас, балки кузатиш аппаратлари боғланган координаталар системасига ҳам боғлиқ. Тўлқин процесснинг частотаси манбага нисбатан қўзғалмас бўлган ёки қўзғалувчи бўлган аппаратлар билан ўлчангандаги натижага турлича бўлиб чиқади.

Бу фикрни биринчи бўлиб Допплер (1842 й.) айтган: манба билан қабул аппарати бир-бирига яқинлашганда қабул қилинаётган частота ортади, манба билан қабул аппарати бир-биридан узоқлашганда бу частота камаяди.

Допpler мулоҳазалари оптик, акустик ва бошқа тур тўлқин процессларнинг ҳаммасига тааллуқлидир. Допpler ўзи кашф этган ҳодисани акустик процессларда сифат томондан кузатди ва баъзи юлдузлар рангининг фарқ қилишига уларнинг Ёрга нисбатан қиласидаги ҳаракати сабаб бўлса керак, деған фаразни ўртага ташлади. Унинг бу фикри нотўғри экан. Кўпчилик юлдузлар ҳаракатининг таъсири туфайли юлдузлар спектрида спектрал чизиқлар вазияти салгина ўзгаради. Шунга қарамасдан Допpler принципини оптик ҳодисаларга татбиқ этиш мумкинлигига шубҳа йўқ. Допплернинг оптик ҳодисаси биринчи марта астрономик ҳодисаларни кузатишда тажрибада ишончли равишда аниқланган бўлиб, ўша соҳада самарали равишда татбиқ этилган ҳам.

. Бу масаланинг баёни манба билан қабул қилувчи асбобнинг бир бирига нисбатан фақат нисбий ҳаракат қилиши тўғрисида ёки ғалаёнланишнинг муҳитга нисбатан тезлиги тўғрисида гапириш мумкинлигига, яъни манба ва қабул қилувчи асбобнинг бу муҳитдаги ҳаракатини ҳисобга олиш мумкинлигига кўп даражада боғлиқ.

127-§. Акустика: а Допpler ҳодисаси

Товуш тўлқинларинда иккинчи ҳол ўринли бўлиши шубҳасиздир: товуш тўлқинлари таркаладиган муҳитда (газда) манба ҳам, қабул қилгич ҳам ҳаракат қила олади, демак, буларнинг бир-бирига нисбатан қиласидаги ҳаракати (нисбий ҳаракати) тўғрисидаги масалагина эмас, балки уларнинг муҳитга нисбатан қиласидаги ҳаракати тўғрисидаги масала ҳам маънога эга.

Шунинг учун иккала ҳолни алоҳида-алоҳида кўриб чиқамиз:

а) манбанинг ҳаракати ва б) қабул қилувчи асбобнинг ҳаракати.

а) Манба муҳитга нисбатан *u* тезлик билан ҳаракат қиласипти.

Түлқиннинг муҳитдаги с тезлиги доимий бўлиб, манбанинг ҳаракатига боғлиқ эмас.

Қабул қилгич B нуқтада турган бўлиб, S_1 манба уларни туаштирувчи S_1B чизик бўйлаб v тезлик билан ҳаракат қиласди (21.1-расм). Манба қабул қилгичдан $S_1B = a$ масофада турган t_1 пайтда чиқарилган тўлқин асбобга

$$\theta_1 = t_1 + a/c$$

пайтда етиб келади. $t_2 = t_1 + \tau$ пайтда чиқарилган тўлқин асбобга

$$\theta_2 = t_2 + \frac{a \pm v\tau}{c}$$

пайтда етиб келади, чунки t_2 пайтга келиб манба билан асбоб орасидаги масофа ҳаракат йўналишига қараб $(a + v\tau)$ г. ёки $(a - v\tau)$ га тенг бўлиб қолади. Демак, манба $\tau = t_2 - t_1$ вақт давомида чиқарган тўлқинлар асбобга

$$\theta = \theta_2 - \theta_1 = \tau (1 \pm v/c)$$

вақт ичидаги таъсир этиб туради. Агар манбанинг частотаси v_0 бўлса, у ҳолда манба τ вақт ичидаги $N = v_0\tau$ дона тўлқин чиқаради ва, демак, асбоб қайд этадиган частота $v = N/\theta$ бўлади. Манба узоқлашаётган ҳолда бу частота

$$v' = \frac{v_0}{1 + v/c}, \quad (127.1)$$

манба яқинлашаётган ҳолда

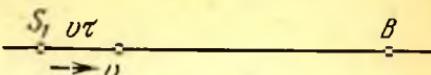
$$v'' = \frac{v_0}{1 - v/c}. \quad (127'.1)$$

Тўлқиннинг муҳитдаги тезлиги муҳитнинг хессаларига бўғлиқ бўлгани учун, яъни манбанинг ҳаракатига бўғлиқ бўлмай, сага тенг бўлганича қоловергани учун, биз текширган ҳолда албатта тўлқин узунлиги ўзгарishi керак.

Агар манба ҳаракат қилмай турган ҳолда кузатилган тўлқин узунлигини λ_0 билан, манба ҳаракат қилган ҳолда қайд этилган тўлқин узунлигини λ билан белгиласак, у ҳолда қўйидагиларга эга бўламиш:

$$\lambda_0 = \frac{c}{v_0}, \quad \lambda = \frac{c}{v} = \frac{c}{v_0} \left(1 \pm \frac{v}{c} \right) = \lambda_0 \left(1 \pm \frac{v}{c} \right). \quad (127.2)$$

Демак, манба муҳит ичидаги ҳаракат қилганда тўлқиннинг бу муҳит ичидаги манбага нисбатан тезлиги ўзгармайди, асбоб қайд қиласдиган частота ва тўлқин узунлиги ўзгаради. Бошқача айтганда, Физо тажрибаси тиридаги тажрибада акустик тўлқин тезлигининг



21.1-расм. Ёруғлик манбайи муҳитга нисбатан ҳаракат қилган ҳолда Допплер формуласини чиқариш.

S N

M B

21.2-расм. Қабул килувчи муҳитга нисбатан ҳаракат қилган ҳолда Доплер формуласини чиқариш.

БИЛАН КУЗАТИЛАДИГАН ЧАСТОТАГА ҲАМ ТЕГИШЛИДИР.

б) Қабул қилгич муҳитга нисбатан v тезлик билан ҳаракат қиляпти, тўлқиннинг муҳитдаги тезлигий c га teng (21.2-расм). Юқорида келтирилган мулоҳазаларни тақорорлаб, биз θ_1 ва θ_2 ни мос равишда қўйидагича ифодалашимиз керак эди:

$$\theta_1 = t_1 + \frac{a}{c \mp v}, \quad \theta_2 = t_2 + \frac{a \pm vt}{c \mp v},$$

чунки тўлқин билан асбоб бир-бираiga $c \mp v$ тезлик (тўлқиннинг асбобга нисбатан тезлиги) билан яқинлашаётган (к.21.2-расм). Шундай қилиб,

$$\theta = \tau \left(1 \pm \frac{v}{c \mp v} \right)$$

бўлиб, асбоб қайд қиладиган частота

$$\begin{aligned} v' &= \frac{v_0}{1 + v/(c - v)} = v_0 (1 - v/c) \text{ асбоб узоқлашаётган ҳолда,} \\ v'' &= \frac{v_0}{1 - v/(c + v)} = v_0 (1 + v/c) \text{ асбоб яқинлашаётган ҳолда} \end{aligned} \quad (127.3)$$

Қабул қилгич ҳаракат қилганда тўлқиннинг асбобга нисбатан тезлиги тўлқиннинг муҳитга нисбатан тезлиги билан асбобнинг муҳитга нисбатан тезлигининг йигинидисидан иборат бўлади:

$$(c \mp v) = c (1 \mp v/c).$$

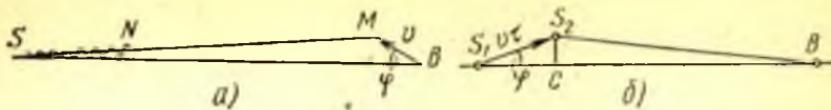
Демак, асбоб қайд қиладиган тўлқин узунлиги ўзгармайди. Ҳақиқатан ҳам,

$$\lambda = \frac{c \mp v}{v} = \frac{c (1 \mp v/c)}{v_0 (1 \mp v/c)} = \frac{c}{v_0} = \lambda_0. \quad (127.4)$$

Шундай қилиб, қабул қилгич ҳаракат қилаётган ҳолда тўлқиннинг частотаси ва асбобга нисбатан тезлиги ўзгаради, бироқ асбоб қайд қиладиган тўлқин узунлиги ўзгаётмайди.

Товушнинг тезлиги, частотаси ва товуш тўлқиннинг узунлигини аниқлаша тажрибалари бу фикри тасдиқлаган бўлар эди.

Бу формулаларни чиқаришда кузатиш манба ёки асбоб ҳаракат қилган BS чизиқ бўйлаб олиб борилган. Агар кузатиш йўналиши ҳаракат йўналиши билан φ бурчак ҳосил қиласа, бизнинг мулоҳазаларимизда бир оз ўзгаришлар қилишга тўғри келади. Бирин-



21.3- расм. Допплер формуласини чиқариш.

а — асбобнинг ҳаракат тезлиги мағба — асбоб чизиги билан ϕ бурчак ҳосил қиласди; **б** — манбанинг ҳаракат тезлиги мағба — асбоб чизиги билан ϕ бурчак ҳосил қиласди.

Чидан, асбоб ҳаракат қилган ҳолда ($c \mp v$) ўрнига ($c \mp v \cos\phi$) қўйиши керак, чунки бу ҳолда айни ўша ($c \mp v \cos\phi$) миқдор тўлқин билан асбобнинг яқинлашиш тезлигини билдиради (21.3-расм); иккинчидан, θ_2 нинг ифодасида ($a \pm vt$) ўрнига ($a \pm vt \cos\phi$) қўйилади, чунки $BS_2 = BS_1 \pm S_1 S_2 \cos\phi$. Бунда vt миқдор $S_1 B = a$ га нисбатан жуда кичик деб фараз қилинади. Шундай қилиб, пировард натижалар v ни $v \cos\phi$ га алмаштиришга, яъни тезликнинг SB чизик буйлаб йўналган *ташкил этиувчисини* (нурий тезлик) киритишга мос келади. Ниҳоят, манба ҳаракат қилаётган ҳолда

$$v = \frac{v_0}{1 \mp v \cos\phi/c} = \frac{v_0 (1 \mp v \cos\phi/c)}{1 - (v \cos\phi/c)^2}, \quad (127.5)$$

асбоб ҳаракат қилаётган ҳолда

$$v = v_0 (1 \mp v \cos\phi/c). \quad (127.6)$$

Демак, *мухитда* ҳаракат қилаш ҳолида биз *икки хил* формулага эга бўламиз, бу формулалар бир- биридан

$$\frac{1}{1 - (v \cos\phi/c)^2}$$

кўпайтувчи билан фарқ қиласди, бу эса бирдан v/c га нисбатан иккинчи тартибли чексиз кичик миқдор қадар фарқ қиласди*.

Акустикада кўриладиган кўп ҳолларда бу фарқ унча катта бўлмайди, шунинг учун у кўпинча эътиборга олинмайди. Бироқ бу фарқ принципиал аҳамиятга эга ва ундан ташқари, ҳозирги замон техника воситаларида кўпинча амалда мутлақо сезиларли бўладиган қийматларга эришади. Масалан, замонавий самолётлар тезлиги 1000 км/соат ва ундан катта бўлади, шунинг учун v/c нисбат 80% га етади ва юқорида берилган икки формуланинг фарқи катта бўлиб қолади.

Агар асбоб мухитга нисбатан v тезлик билан, манба эса v тезлик билан ҳаракат қилса, бу ҳолда ҳолатни тавсифловчи формулатни тспишиш қийин эмас. Булар иккласи бир томонга бир-би-

* Бу формулалар товуш тезлигидан катта тезликларга тегишли эмас.

рини қувлаб ҳаракат қиласыпты, деб фараз қилиб ва юқорида чиқарылған формулаларни кетма-кет татбиқ этиб,

$$v = v_0 \frac{1 + v/c}{1 - u/c} \quad (127.7)$$

эканини топамиз. $u = v$ бўлганда $v = v_0$ эканлиги жуда аниқ топилади.

Шундай қилиб, манба билан асбоб биргаликда ҳаракат қиласа (яни бир-бирига нисбатан қимирламай турса), Допплер ҳодисаси юз бермайди. Бироқ $v \neq u$ бўлса, Допплер ҳодисаси юз беради, бунда частотанинг кузатилган (қайд қилинган) ўзгариши $u - v$ айрмага эмас, балки u ва v миқдорларнинг ўзига боғлиқ бўлади. Шунинг учун бу ҳолда бу ҳодиса манбанинг асбобига нисбатан тезлигинигина эмас, балки манба билан асбобининг *муҳитга нисбатан* тезлигини ҳам аниқлашга имкон беради.

1845 йилда бу ҳодиса экспериментал равишда ўрганилди (Бэйс — Баллот) ва назарий ўйл билан топилган формулалар станция олдидан юриб ўтиб бораётган поезд платформасида чалинаётган музика асбобининг товуши баландлиги ўзгаришини кузатиш ўйли билан миқдорий жиҳатдан текшириб кўрилди. Товуш баландлигининг ўзгаришини кузатувчилар, музикачилар тинглаб чамалаганлар. Бу тажрибалар кейинчалик поезднинг тезлигини 120 км/соат га етказиб ҳам тақорланган.

128-§. Оптикада Допплер ҳодисаси

Тўлқинларнинг муҳитда тарқалиши масаласи оптикада анча мураккаб. Маълумки, ёруғлик тўлқинлари бизга маълум бўлган ҳеч қандай модда билан тўлдирилмаган фазода (*вакуумда*) тарқала олади.

Агар вакуумни ўзида электромагнитик тўлқинлар тарқала оладиган ва унга нисбатан манба билан асбобининг тезлигини ўлчаш мумкин бўладиган муҳит (Лорентц назариясининг қўзғалмас эфири, қ. ХХІ боб) деб тасаввур этсак, у ҳолда Допплер эффекти юқоридагича баён этилган бўлиши керак эди.

Биз бир-биридан v/c га нисбатан иккинчи тартибли чексиз кичик миқдор қадар фарқ қиласидиган иккита формула топган бўлар эдик. Ҳатто Ернинг ўз орбитасида қиласидиган ҳаракатида v/c нисбат 10^{-4} дан ортмайди, шунинг учун иккала формулатининг бир-биридан фарқи атиги 10^{-8} бўлади. Тажрибада амалга ошириладиган кўп ҳолларда эса фарқ янада кичик. Допплер силжиши устида ўтказилган бевосита кузатишларга қараб бу фарқни қайд қилиб бўлмайди. Бироқ бошқа оптик тажрибалар (масалан, Майкельсон тажрибаси, қ. 130-§) қилиб кўрилди, бу тажрибалар юқорида айтиб ўтилган фарқ бор бўлганда уларни қайд қилишга имкон берадиган даражада аниқ эди. Бу тажрибалар ёруғлик тўлқинларининг қўзғалмас

әфирда тарқалиши түғрисидаги тасаввурлар асосида кутиладиган жуда кичик фарқ йүқ эканлигини күрсатди. Ҳамма процесслар шундай юз берадики, бунда манба ва асбобларнинг фақат бир-бирига нисбатан қутиладиган *нисбий ҳаракатигина* роль ўйнайди ва вакуумда абсолют ҳаракат тушунчасининг маъноси қолмайди (*нисбийлик назарияси*, қ. ХХII боб). Шунинг учун Допплер ҳодисасини тавсиф этувчи формулалар ҳам ишқорида кўриб ўтилган икки ҳолда бир-биридан фарқ қилмаслиги керак, чунки акс ҳолда биз бу ҳодисада ҳам системанинг вакуумдаги абсолют ҳаракатини қайд қилиш имкониятига эга бўлган бўлар эдик, бу эса нисбийлик принципига зиддир. Ҳақиқатан ҳам, агар Допплер ҳодисасини ҳисоб қилишда ишлатиладиган формулаларни чиқаришда нисбийлик назариясининг асосий постулат ва натижаларини эътиборга олсан, у ҳолда биз иккала ҳол (манба ҳаракат қилган ҳол ва асбоб ҳаракат қилган ҳол) учун айни бир қўйидаги натижага эга бўламиз:

$$v = v_0 \sqrt{\frac{1 \pm v/c}{1 \mp v/c}}. \quad (128.1)$$

Биз бу масалани ҳаракатланувчи системалар оптикасининг асосларини баён этишга багишланган келгуси бобда бирмунча батафсил кўриб чиқамиз.

Допплер принципи аввало астрономик ўлчашларда экспериментал равишда тасдиқланди. Юлдузларнинг спектрал чизиқларининг частотаси бир оз ўзгариши мумкинлиги аниқлангандан сунг бундай кузатишлар кўп ўтказилди. Вега ва Сириус юлдузларининг спектрларида водород чизиқлари Гейслер трубкасидаги мос чизиқларга нисбатан силжигани биринчи марта ишончли равишда қайд қилиниб, бу силжиш юлдузларнинг Ерга нисбатан ҳаракати туфайли ҳосил бўлади, деб олинди. Бу турдаги ўлчашлар кейинчалик ҳам ўтказилди, ҳозир ҳам тез-тез ўтказиб турилади. Анигини айтганда, Допплер ҳодисасини бу тажрибалар ёрдамида текшириб бўлмайди, чунки биз юлдузнинг тезлигини бевосита ўлчаш имкониятига эга эмасмиз. Аксинча, Допплер принципини түғри деб фараз қилганимизда бу кузатишлар юлдуз тезлигининг юлдуз билан Ерни туташтирувчи чизиқ бўйлаб йўналган ташкил этувчисини (юлдузларнинг нурий тезлигини) топишда қўлланилади. Ҳозирги вақтда бундай ўлчашлар ниҳоят даражада аниқ (1 км/с гача аниқликда) бажарилади; шу туфайли бундай ўлчашлар космик жисмларнинг нурий тезликларини тадқиқ этишининг деярли ягона методи ҳисобланади. Телескоплар воситасида айрим-айрим кўринадиган қилиш мумкин бўлмаган узоқдаги қўшалоқ юлдузлар Допплер ҳодисаси туфайли кашф этилди. Бундай юлдузларнинг спектрал чизиқлари даврий равишда қўшалоқ бўлиб туради. Бундай бўлишига бир-бирига галма-галдан яқинлашадиган ва узоқлашадиган, яъни умумий

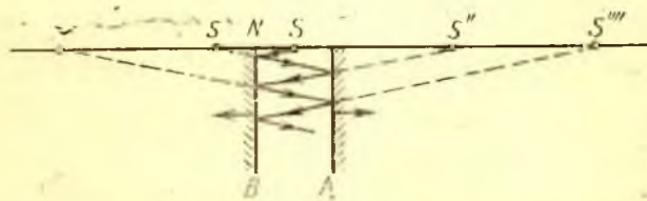
оғирлик маркази атрофида айланиб юрадиган икки жисмнинг манба бўлиши сабаб бўлса керак. Жуда узоқдаги қўшалоқ юлдузларнинг айланниб чиқиш даврини ва нурий тезлигини (яъни юлдузларнинг кузатиш чизиги бўйлаб йўналган тезлигини) бундай кузатишлардан ҳисоблаб чиқариш қийин эмас.

Астрофизикада Қўёшда юз берадиган водород массаларининг (протуберанецлар) отилиб чиқиш тезлигини чамалаб аниқлашда кўпинча Допплер принципидан фойдаланилади. Водород чизиқлари частоталарининг кўринма ўзгаришларини ўлчаш орқали водород булатининг тезлиги 100 км/сдан ортиқ (ҳатто 1000 км/с гача) эканлиги аниқланган.

Самовий жисмлар тезлигини аниқлашнинг спектроскопик методини Фогель (1861 й.) қўллаган, кейинчалик эса Ланглей билан Корню бу методни Қўёш дискининг айланиш тезлигини аниқлашда ишлатган. Бу мақсадда Қўёшнинг шарқий ва фарбий чеккаларига тегишли спектрал чизиқлар силжиши солиштириб кўрилган. Диаметрал чизиқли тезлик 2,3 км/с га teng бўлиб чиқсан, ваҳоланки, Қўёш доғларини бевосита кузатишда бу тезлик 2 км/с га яқин бўлиб чиқади. Бундай кузатишлар Допплер ҳодисасини миқдорий жиҳатдан тасдиқлайди.

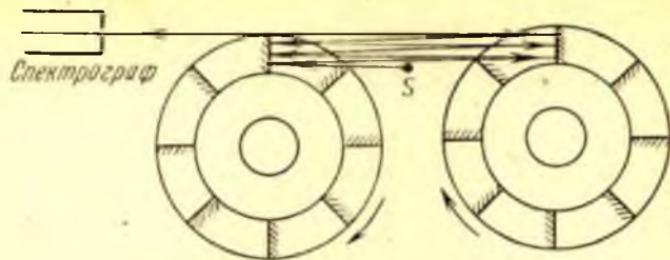
Допплернинг оптик ҳодисасини лаборатория шароитида биринчи бўлиб А. А. Белопольский (1900 й.) тадқиқ этган; унинг тажрибаларини кейинчалик Б. Б. Голицин (1907 й.) такрорлаган. Белопольский ёруғликни ҳаракатланётган кўзгулардан қайтишидан фойдаланиб, манбанинг ҳаракат тезлигини оширди. Белопольский ғояси 21.4-расмда схема тарзида тушунтирилган. Икки A ва B кўзгу бир-бирига нисбатан силжийди. Кўзгулар ўртасига уларнинг ҳар биридан x масофада S манба қўйилади, бунда $SN = x$. У ҳолда $SS' = 2x$; $SS'' = 4x$ ва ҳоказо; умуман, n -тасвир манбадан $2nx$ масофада жойлашган бўлади. Агар S манбадан кўзгугача бўлган x масофа $v = dx/dt$ тезлик билан ўзгарса (кўзгулар ҳаракат қилипти), у ҳолда ҳамма тасвирлар ҳам ҳаракат қиласи, шунинг учун n -тасвирнинг тезлиги қўйидагига teng бўлади:

$$w = \frac{d(2nx)}{dt} = 2nv.$$



21.4- расм. А. А. Белопольский тажрибаларининг схемаси.

S — ёруғлик манби; A ва B — ҳаракатланувчи кўзгулар, S' , S'' , S''' — манбанинг (S нинг) ҳаракатланувчи тасвирлари.



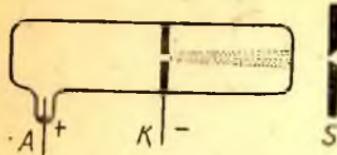
21.5- расм. А. А. Белопольский қурилмасининг схемаси.

Шундай қилиб, Белопольский қурилмаси ҳәккінде мәтебаһынг n -тасвири бўлмиш кузатиладиган манбанинг тезлигини анча ортиришга имкон беради.

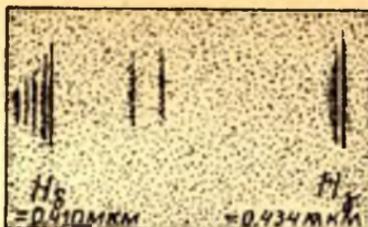
Белопольский қурилмасида (21.5-расм) кўзгулар пароход панракларига ўхшаган икки гидравлик радиал қуракларидан иборат бўлиб, бу гидравликларни моторлар айлантиради. Натижавий w тезлик 500 м/с га яқин бўлган (Белопольский тажрибаларида 0,67 км с; Голицин тажрибаларида эса 0,25 дан 0,35 км/с гача). Силжиши кузатадиган спектрал асбоб сифатида Белопольский тажрибасида уч призмали спектрограф, Голицин тажрибасида эса Майкельсон эшелони ишлатилган. Тажрибадан топилган маълумотлар назариядан 5% фарқ қиласди, бундай қийин тажрибаларда буни жуда яхши натижада деб эътироф этиш лозим.

Кейинчалик Фабри билан Бюиссон (1919 й.)⁷ интерференцион спектроскопнинг ажратта олиш кучи катта эканлигидан фойдаланиб бундай ўлчашларни анча осон усул билан бажардилар. Бунда ёруғлик манбай совитиб туриладиган симоб лампа эди; бу лампанинг нурланиши центрифугада айланадиган қоғоз дисканинг четларидан қайтган, диска гардишининг чизиқли тезлиги 100 м/с гача етган; айланадиган дисканинг қарама-қарши ётган икки четидан қайтган спектрал чизиқ интерференцион асбоб бемалол ажратаслидиган қўшалоқ чизиқ ҳосил қилган.

Штарк ёруғлик манбай сифатида канал нурларида тез ҳаракатланиб ёруғлик чиқарувчи атомлардан фойдаланиб, спектрал чизиқларнинг силжишини кузатди. Допплер принципидан фойдалансак, бу тажрибалардан канал нурларининг тезлигини аниқлаш мумкин. Кузатиш натижалари бу тезликларнинг нурларни электр ва магнит майдонларида оғдириш йўли билан топилган қийматларига тўғри келган. Водород олинган ҳолда топилган тезликлар шу қадар катта (10^8 см/с тартибида) бўладики, спектрал чизиқларнинг силжишини ажратта олиш кучи ўртача бўлган призмали спектрограф билан ҳам бемалол кузатиш мумкин.



21.6- расм. Допплер ҳодисасини канал нурларида кузатиш.



21.7- расм. Водороднинг ҳаракатдаги ва қўзғалмас атомлари чиқарадиган спектри.

Канал нурлари ўтаётган трубкада (21.6-расм) қўзғалмас атомлар ҳам, тез ҳаракат қилаётган зарралар (канал зарралари) ҳам ёруғлик чиқаради. Қўзғалмас атомлар кескин спектрал чизиқлар ҳосил қиласди. Ҳар хил тезлик билан ҳаракатланувчи зарралар (канал зарралари) эса кескин чизиқларга нисбатан силжиган ва кенгроқ полоса бўлиб чаплашган спектрал чизиқлар ҳосил қиласди. 21.7-расмда водороднинг қўзғалмас атомлари ҳосил қиласдиган кескин H_{α} ва H_{β} чизиқлар ҳам, водороднинг канал нурларига тегишли чапга сурилган кенг чизиқлар ҳам яхши кўрининб туриди.

Ниҳоят, шуни эслатиб ўтамизки, ёруғликнинг ҳамма газли манбаларида ҳамиша газ атомлари ёруғлик чиқариб, барча йўналишларда анча катта тезлик билан учади (газнинг молекуляр оғирлиги ва температурасига қараб тезликлар 100 м/с дақ 2 км/с гача бўлади). Допплер силжиши оқибатида спектрал чизиқлар кенгайиб қолади. Ёруғлик чиқарувчи атомлар билан атрофдаги зарралар ўртасида тўқнашиш қиёсан оз бўладиган ҳолдаги сийракланишда спектрал чизиқнинг кенглигини аниқлайдиган асосий сабаб Допплер ҳодисаси бўлади. Бу шароитларда спектрал чизиқлар кенгайишини кузатиш ҳам Допплер эффиқтини тасдиқлайди. Масалан, бундай манба суюлтирилган ҳаво билан совитилганда чизиқлар кенглиги ўртача молекуляр тезликлар камайишига мос равища камайиши аниқланди.

XXII боб

ҲАРАҚАТЛАНАЁТГАН МУҲИТЛАР ОПТИКАСИ

Допплер ҳодисасини ўрганаётгандаёқ биз оптик ҳодиса юз берётган система ҳаракатланаётган ҳолда бу ҳодиса қандай кечади деган масалага дуч келган эдик. Бу муаммони текширишда ёруғлик манбай ва ёруғликни қайд қилувчи асбобларнинг ёруғлик тарқалаётган муҳитга нисбатан ҳаракатини аниқлаб бўладими ёки манба билан қайд қилувчи асбобнинг бир-бирига нисбатан ҳаракатигина аниқлаб бўладими, деган саволга бериладиган жавоб

муҳим аҳамиятга эга. Шундай қилиб, биз ҳаракатланаётган муҳитлар оптикасининг (ва электродинамикасининг) умумий масаласига ёндашаёттирмиз. Бу масала катта принципиал аҳамиятга эга, чунки қўпчилик тажрибаларимиз ер устидаги лабораторияларда, яъни бошқа самовий жисмларга нисбатан ҳаракатланаётган системада ўтказилади. Бу фактнинг кузатилаётган ҳодисалар кечишига таъсир қилиш-қилмаслигини ва таъсир қилса, бу таъсирнинг қандай бўлишини билиш муҳимдир.

129-§. Механикада нисбийлик принципи ва Галилейнинг алмаштириш формулалари

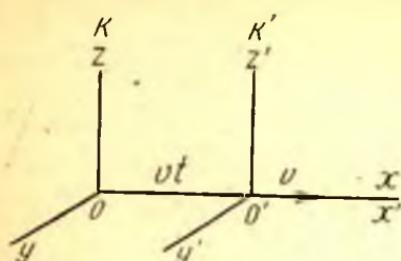
Физика қонунлари, жумладан Ньютон мөханикаси қонунлари ва хусусан инерция қонуни текширилаётган ҳодисаларнинг қандай реал шароитда кечётгани аниқ маълум бўлгандагина, бинобарин, бу ҳодисаларнинг қандай саноқ системасига нисбатан юз бераётганлиги кўрсатилгандагина муайян маънога эга бўлади.

Бир неча саноқ системасини тасаввур этайлик, улардан бири қирғоққа, қолганлари эса шу қирғоққа нисбатан ҳаракатланаётган турли кемаларга боғланган бўлсин. Қирғоқда қирғоққа боғланган саноқ системасида ҳеч қандай куч таъсирида бўлмаган бирор жисм ҳаракатланаётган бўлсин, масалан, мутлақо горизонтал стол устида шар ишқаланишсиз думалаб кетаётган бўлсин. Қирғоққа боғланган саноқ системасида шар тўғри чизиқли текис ҳаракат қиласди, яъни Ньютон тасаввурларига кўра, шарча инерцион ҳаракат қиласди. Худди шундай тажриба (горизонтал стол устида ишқаланишсиз думалаётган шар) кемаларнинг ҳар бирида ўтказиляпти, деб фараз қилайлик. Қирғоққа нисбатан тўғри чизиқли текис ҳаракат қилаётган кемаларга боғланган барча саноқ системаларида шарлар тўғри чизиқли текис ҳаракат қиласди. Бу системаларнинг ҳаммасида шарлар Ньютон тасаввурларига кўра инерцион ҳаракат қиласди. Бироқ қирғоққа нисбатан тезланма ҳаракат қилаётган кемага боғланган саноқ системасида шарларнинг ҳаракати тўғри чизиқли текис ҳаракат бўлмасдан, балки тезланма ҳаракат бўлади. Бинобарин, бу системада шарлар ҳаракати инерцион ҳаракат эмас ва бунда жисмларга тезланиш берувчи баъзи кучлар (инерция кучлари) таъсир қиласди.

Шундай қилиб, фақат бир-бирига нисбатан тўғри чизиқли текис ҳаракат қилаётган саноқ системаларидағи ҳаракат қонуни бир хил ифодаланади; бу системалар инерциал системалардир.

Демак, механика қонунлари барча инерциал системалар учун бир хил ифодаланади ва бу қонунларнинг ифодаси инерциал системаларга нисбатан тезланма ҳаракат қилаётган саноқ системалари учун бошқача бўлади.

Шундай эканлиги қўйидагидан кўриниб туради: Ньютон механикасининг асосий $m \frac{d^2x}{dt^2} = F$ қонунига жисмнинг тезлиги эмас,



22.1- расм. Иккита инерциал координаталар системаси.

нисбатан инерциал бўлган барча системаларда механик процесслар нинг қонунларини абсолют фазодагидек таърифлаш мумкин ва механика нуқтаи назаридан бу системалар бир-биринга эквивалент бўлади.

Шундай қилиб, механик процесслар устида ўтказилган кузатишлар чексиз кўп инерциал системалар ичидан абсолют фазони ажратиб олиш имконини бермайди. Бу ҳолат *классик механиканинг нисбийлик принципи* деган ном олди, бинобарин, Ньютоннинг муҳитлар механикаси нисбийлик принципига мувофиқлаштириб қурилган.

Бир инерциал системадан иккинчисига ўтишда тезланишлар ўзгармасдан қолади, лекин координата ва тезликлар ўзгаради. Улар орасидаги муносабатлар алмаштириш формулалари (ёки тенгламалари) орқали ифодаланади. Бу тенгламалар бир системанинг координаталари ва вақтини (x, y, z, t) иккинчи системанинг координаталари ва вақти (x', y', z', t') билан боғлайди. Ньютон механикаси фойдаланадиган алмаштириш формулалари мутлақо тўғридек бўлиб кўринган эди. Иккинчи система x ўқ бўйлаб биринчи системага нисбатан $+v$ тезлик билан (ёки биринчи система иккинчисига нисбатан $-v$ тезлик билан) ҳаракатланаётган, системаларнинг ўқлари бир-бирига параллел ва $t = 0$ пайтда координата бошлари бир нуқтада бўлгандаги ҳол учун (Галилей формулалари деб аталувчи) бу формулалар

$$x' = x - vt, \quad y' = y, \quad z' = z, \quad t' = t \quad (129.1)$$

кўринишда бўлади. Механика тенгламаларининг бу алмаштириш формулаларига нисбатан инвариант бўлиши (буни осонгина текшириб кўрса бўлади) механиканинг нисбийлик принципининг математик ифодасидир. Ньютон механикаси қонунларининг тажрибага мувофиқ келиши бу принципни экспериментал равишда асосслайди*.

*Бу ерда гап ёруғлик тезлигидан анча кичик бўлган тезликдаги механик ва астрономик ҳодисалар ҳакида боради.

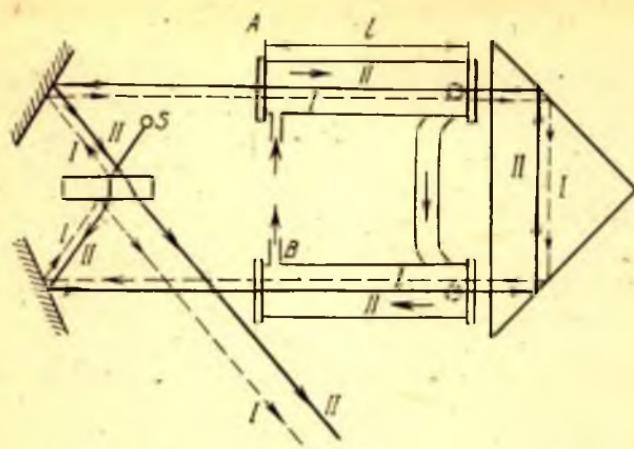
балки *тезланиши* киради. Шундай қилиб, ихтиёрий ўзгармас тезлик қўшиш, яъни исталган бошқа инерциал системага ўтиш механика қонунлари ифодасини ўзгартирмайди. Механика қонунларини таърифлашда саноқ системасини таърифлаш зарурати Ньютонни дастлабки система сифатида абсолют фазо тушунчасини киритишга мажбур қилди. Бироқ бу абсолют фазога нисбатан тўғри чизиқли текис ҳаракат қилаётган, яъни абсолют фазога

130-§. Ҳаракатланаётган мұхитлар электродинамикаси

Ҳаракатланаётган мұхитлар электродинамикаси (оптикаси) ҳам юқоридағыдек йўсинда қурилади. Тажрибадан топилған мұайян физик асосларга таянган ҳолда, ҳаракатланаётган мұхитлардаги ҳодисаларга табиқ этиладиган электродинамика қонунлари системаси барпо қилинади, шу билен бир вақтда бир инерциал системадан иккинчисига ўтишга имкон берадиган алмаштириш формулалари кўрсатиб ўтилади. Шу йўсинда вужудга келган назариянинг хulosаларини тажрибага таққослаб, қонунларнинг тўғрилигини назорат қилиш мумкин.

Координаталарни алмаштириш формулалари хусусида шуни айтиш керакки, Галилей формулалари мутлақо равshan ва тажрибага мувофиқ келадиган бўлиб кўринар эди. Шунинг учун ҳаракатланаётган мұхитлар электродинамикасини қуришда ҳам бу формулалар тўғри деб (таҳлил қилмай) ишлатилди. Эфирни ё ҳаракатсиз, ёки ҳаракатланувчи мұхит деб асосий фараз қилиниши асосида ҳаракатланаётган мұхитлар электродинамикаси яратишга кўп уринишлар бўлди. Бир-бирига мутлақо қарама-қарши бўлган турли нуқтаи назарлар бир-биридан кескин фарқланувчи мұхим назарияларда: Герц электродинамикаси ва Лорентц электродинамикасида ўзининг тўла ифодасини топди. Иккала электродинамика ҳам барча электромагнитик ва оптик процессларни бутун фазони тўллатган дунёвий эфирда юз берадиган процесслар деб ҳисоблайди. Шунинг учун ҳаракатланаётган мұхитлар электродинамикасининг асосий масаласи жисмлар ҳаракатининг эфирга кўрсатадиган таъсири тўғрисидаги масала эди. Бу масалани фақат тажрибагина ҳал қила оларди. Аниқроғи, эфир ва ҳаракатланаётган модданинг ўзаро муносабати тўғрисидаги мұайян тасавурларга асосланиб, ҳаракатланаётган мұхитлардаги ҳодисалар назариясини яратиш ва уни тажрибада текшириб кўриш лозим.

а. Эргашувчи эфир назарияси. Герц моддий жисмлар ҳаракатланаётганда эфирни бутунлай эргаштириб кетади, деган мулоҳазага асосланган назария яратди. Шундай қилиб, ҳаракатланаётган мұхитдаги оптик ҳодисалар шу мұхит билан бирга (ундан орқада қолмасдан) ҳаракатланаётган эфирда юз беради, бинобарин, ҳаракатланаётган мұхитлардаги ҳодисалар устила ўтказилган кузатишлар бу ҳаракатни аниқлаш имконини бермайди. Бошқача айтганда, Герц назарияси механиканинг нисбийлик принципини электродинамикага (оптикага) жорий этади. Галилейнинг алмаштириш тенгламаларидан фойдаланиб Герц электродинамика тенгламалари тузди, бу тенгламалар албатта Галилей алмаштиришларига нисбатан инвариантдир. Герц электродинамикасини изчил тараққий эттиришда дуч келган кўп қийинчиликларни мұхокама қилиб ўтирасдан, бу назариянинг хulosалари қатор



22.2- расм. Физо тажрибасининг схемаси:

S — ёруғлик мағблу; *I* ва *II* — интерференциялашувчи дасталар,
I даста сув сқими бўйича, *II* даста эса сқимга қарши тарқалади.

тажрибаларга, жумладан Физо (1851 й.) ўтказган бир муҳим оптиқ тажрибага бутунлай зид эканлигини кўрсатиб ўтиш мумкин.

Физо тажрибаси; эргаштириши қозғфициенти. Физо тажрибасининг схемаси* 22.2-расмда кўрсатилган. Бу тажриба интерференцион тажриба бўлиб, бунда интерференциялашувчи дасталар ҳар бирининг узунлиги *l* бўлгак ва сув тўлдирилган *A* ва *B* туаш трубалардан ўтади. Сув тинч турган ҳолда муайян интерференцион манзара кузатилади. Шиша пластинкадан икки марта ўтувчи *II* нурнинг қўшимча йўл фарқи компенсация қилиниши ёки ҳисобга олиниши мумкин. Агар сув *v* тезлик билан ҳаракат қила бошлаб, *A* га оқиб кириб, *B* дан оқиб чиқа бошласа, у ҳолда *i* нур сув ичиди сув ҳаракати йўналишида, *II* нур эса сув ҳаракатига қарши йўналишда тарқалади. Агар ёруғлик тўлқинлари тарқалаётган эфир Герц назарияси фараз қиладиганча ҳаракатланувчи сувга эргашса, у ҳолда *I* ва *II* нурларнинг сувга нисбатан тезлиги бир хил бўлиб, бу тезлик ёруғликнинг ҳаракатсиз сувдаги тезлигига, яъни $c_1 = c/n$ га тенг бўлади, бу ерда c — ёруғликнинг эркин эфирдаги тезлиги, n — сувнинг синдириш кўрсаткичи. Асбобнинг кўзгуларига нисбатан эса ёруғликнинг ҳаракатланаётган сувда ўтилган йўлдаги тезлиги сув оқими йўналишига боғлиқ бўлади, чунончи *I* нур учун бу тезлик ($c_1 + v$), *II* нур учун ($c_1 - v$) бўлади. Интерференцион манзаранинг бўлиши мумкин бўлган ўзгариши икки

*Бу тажрибанинг кейинчалик Майкельсон (1886 й.) ва Зееман (1914 й.) янгидан амалга оширган кўринишнинг схемаси.

нурнинг тарқалиш вақтининг қўшимча фарқи билан аниқланади:

$$\tau = \frac{2l}{c/n - v} - \frac{2l}{c/n + v} = \frac{4lv}{c^2/n^2 - v^2} = \frac{4lvn^2}{c^2 - n^2v^2};$$

бунга тўлқин узунликлар орқали ифодаланган

$$\Delta = \tau c / \lambda = \frac{4lvn^2 c}{\lambda(c^2 - n^2v^2)} \approx \frac{4lvn^2}{\lambda c}$$

йўл фарқи мос келади; охирги нисбатда $(nv/c)^2$ катталик 1 га нисбатан назарга олинмаган.

Шундай тажрибаларнинг бирида трубаларнинг узунлиги $l = 1,5$ м ва оқим тезлиги $v = 700$ см/с бўлган. Ҳақиқатан ҳам, интерференцион манзаранинг кузатилган силжиши ҳаракатланаётган муҳитга тўла эргашувчи эфир назариясидан келиб чиқадиган йўл фарқидан деярли икки марта кичик йўл фарқига мос бўлган. Шундай қилиб, кузатилган силжиши Герц назариясига мувофиқ эмас. Бироқ бу силжиш юлдузлардан келаётган ёруғликнинг синишига Ер ҳаракатининг таъсирини аниқлашга уринган Арагонинг бир тажрибаси ҳақида 1818 йилда Френель яратган назарияга мувофиқ келади. Араго унча аниқ бўлмаса-да, бундай таъсирнинг йўқ эканлигини кўрсатди. Бу натижани изоҳлаб бериш учун Френель яратган назарияга асосан, ҳаракатланаётган жисмларга, жумладан, Ерга эфир эргашмайди, балки у бу жисмлардан ўтади. Аммо Френелнинг умумий тасаввурлари бўйича, эфирнинг модда ичидаги ρ_1 зичлиги унинг моддадан ташқаридағи ρ зичлигидан қатта (лекин эфирнинг эластиклиги ҳамма жойда бир хил), бинобарин синдириш кўрсаткичи

$$n = c/c_1 = V \rho_1/\rho.$$

Шунинг учун модда ҳаракатланаётганда эфир унинг ичига кираётib зичланиши керак. 1 см^2 кесимли цилиндр ўз ўқи бўйлаб эфирга нисбатан v тезлик билан ҳаракатланяпти деб фараз қиласайлик. Цилиндрнинг асоси орқали унинг ичига 1 секундда эфирнинг v ҳажмли $v \cdot \rho$ массаси киради. Эфирнинг модда ичидаги зичлиги ρ_1 бўлганлигидан модда ичига кирган эфир массаси v_1 тезлик билан ҳаракатланиши керак; v_1 тезлик қўйидаги шартдан топилади:

$$v_1 \cdot \rho_1 = v \cdot \rho, \text{ яъни } v_1 = v \rho / \rho_1 = v / n^2,$$

бунда n — синдириш кўрсагкичи. Демак, жисмлар ҳаракатланганида эфир уларга эргашмаса-да, аммо эфир ҳаракатланаётган жисмларга нисбатан уларнинг v тезлигидан кичик бўлган v_1 тезликда кўчади. Агар ёруғлик жисм ҳаракатланаётган йўналиш бўйлаб тарқалётган бўлса, у ҳолда ёруғликнинг жисм ичига шу жисмга нисбатан тезлиги ($c_1 - v_1$) бўлиб, ёруғликнинг бу жисмдан ташқарида жойлашган асбобларга нисбэтан тезлиги

$$c_1 - v_1 + v = c_1 + v(1 - v_1/v) = c_1 + v(1 - 1/n^2)$$

бўлади. Агар ёруғлик жисмнинг ҳаракат йўналишига қадши йўналишда тарқалаётган бўлса, у холда кузатиладиган тезлик

$$c_1 - v(1 - 1/n^2)$$

бўлади. Бинобарин, ҳодиса гўё әфир қисман эргашаётган ҳолдагидек кечади, бунда ҳаракатириш коғфициенти

$$\kappa = (1 - 1/n^2).$$

Сув учун $\kappa = 0,438$; Физо ўз тажрибаларида интерференцион полосаларнинг силжишини ва бу суръиши $\kappa = 0,46$ га мос келишини топди. 1886 йилда Физо тажрібасини такрорлаган Майкельсон ва Морлейларнинг янада аниқ ўлчашларидан $\kappa = 0,434 \pm 0,020$ эканлиги топилди, ваҳоланки Герц назариясидан тажрибага зид бўлган $\kappa = 1$ қиймат топилади.

Вазнил җисмлар ҳаракатланганида эфирнинг эргашиши масаласига оид турли туман электродинамик тажрибалар ҳам ўтказилган эди. Улар орасида А. А. Эйхенвальд (1904 й.) тажрибалари катта аҳамиятга эга. Бу тажрибаларнинг ҳаммаси Герц назариясига мувофиқ келмайдиган натижалар берди.

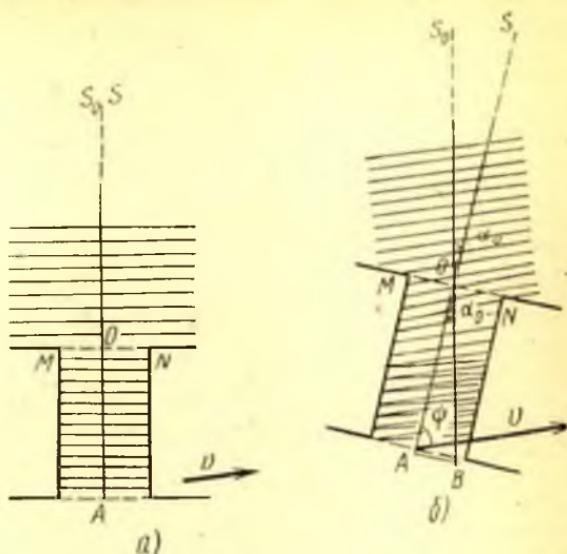
Демак, эфирнинг ҳаракатланаётган жисмларга тўлиқ эргашиши ҳақидаги тасаввурга асосланган Герц назарияси оптик ва электродинамик тажрибаларга тўғри келмайди.

Ёруғлик абберрацияси; Эди тажрибаси. Ёруғликни изчил рашида тўлқиний процесс деб қараб, ёруғлик абберрацияси ҳодисасини текширганда ҳам Ер ҳаракатининг оптик ҳодисаларга кўрсатдиган таъсири месаласи пайдо бўлди.

Агар Герц фарғз қилгани ёк, ҳаракатланаётган Ер эфирни тўлиқ эргаштиrsa, абберрация сабгбини изоҳлаб бўлмайди*, чунки ёруғлик тўлқинлари труба билан бир вақтда ҳаракатланаётган эфир билан бирга кўчади; труба тинч турганида юлдузга қаратилган S_0 йўналиш труба ҳаракат килганидаги S йўналиш билан устма-уст тушади. Бу айтилган гап 22.3- арасида яққол тасвиirlанган, расм равшан бўлиши учун унда труба ўрнига визир моссламаси чизилган; тўлқин фронти MN орқали труба ичига кириб, труба билан бирга ҳаракатлана бошлигиди ва трубанинг тезлиги қандай бўлишидан қатъи назар OA ўқ бўйлаб тарқалади.

Агар ўзи билан биргача трубани эргаштириб кетадиган Ер ҳаракатланаётганида эфир қўзгалмайди, деб фарғз қилсан, у ҳолда

*Ёруғлик абберрациясини эргашучи әфир нуктasi тозариган талқин килинига уринишлар оқибатига шурдай хусса чиқади, таъси ёруғлик тезлиги ўзгарамаса да, Ер сирти яхши иде эфирнинг зичлиги унга Ердан узоқдаги зичлигидан е¹¹ марта катта бўлиши керак.



22.3- расм. Ёруғлик аберрацияси ва Ер ҳаракатланишида эфирнинг эргашиши ҳақидаги масала.

a — Ер эргаштирувчи эфир, аберрация йўқ; *b* — эфир ҳаракатсиз, аберрация бор:

$$\operatorname{tg} \alpha_0 = (v/c) \sin \psi.$$

ёруғлик тўлқинлари қўзғалмас эфирида ўз йўлини давом эттириб, жилган трубадан орқада қолади (қ. 22.3-*b* расм). Труба ўқининг юлдузга тўғриланганича қолиши учун уни оғдириб туриш керак; бу оғиш бурчаги трубанинг v тезлигига ва v билан юлдузга қартилган йўналиш орасидаги ψ бурчакка боғлиқ. Тезлик v қадар ўзгарганида трубанинг оғвалиги $\alpha_0 = \angle SOS_0$, бурчак қадар ўзгариши керак, демак аберрация бурчаги $\alpha_0 = \frac{AB}{OA} = \frac{v}{c} \sin \psi$ бўлади, бундаги c — ёруғликнинг труба бўйлаб йўналган тезлиги (бўшлиқда ёки ҳавода)*. $\psi = \frac{1}{2}\pi$ бўлганда аберрация бурчаги $\alpha_0 = v/c = 20'', 45$ бўлади.

Аммо бу содда муҳокама усули парадоксга олиб келади. Труба (визир тешиклар орасидаги фазо) ёруғликни синдирувчи бирор модда билан, масалан, синдириш кўрсаткичи n бўлган шиша парчаси ёки сув билан тўлдирилган бўлсин. Модда ичida ёруғлик тўлқинларининг тезлиги $c_1 = c/n$. Юлдузнинг кўринма S вазиятига тўғриланган трубанинг ўқи йўналиши α аберрация бурчаги орқали аниқланади; α нинг қиймати қуйидаги муроҳазалардан топиладигандай бўлиб кўринади (22.4-расм). Ёруғлик тўлқинлари моддага α бурчак остида тушиб, унда синади ва труба ичida $\gamma = \alpha/n$ бурчак остида кетади. Эфир ҳаракатсиз бўлган ҳолда ёруғлик тўлқин-

* α_0 аберрация бурчаги ҳам ма вакт жуда кичик бўлади, шунинг учун $\operatorname{tg} \alpha_0 \approx \alpha_0$.

ларининг орқада қолиши труба ўқини γ бурчак қадар оғдиришни талаб қиласди, γ бурчак қуйидаги шартдан топилади:

$$\gamma = \frac{AB}{OA} = \frac{v}{c} \sin \psi = n \frac{\frac{v}{c_1}}{\sin \psi} = n \alpha_0,$$

бунда $\alpha_0 = \frac{v}{c} \sin \psi$ — буш труба учун аниқланган аберрация бурчаги. $\gamma = \alpha/n$ бўлгани учун, синдириш кўрсаткичи n бўлган модда билан тўлдирилган труба учун α аберрация бурчаги

$$\alpha = n\gamma = n^2\alpha_0$$

бўлиши керак.

Аммо бу тажриба ўтказилганда (Эри, 1871 й.)

$$\alpha = \alpha_0$$

эканлиги маълум бўлди.

Агар эргашиш коэффициенти эътиборга олинса, бу тажриба натижасини ҳам изоҳлаб бериш мумкин. Сувга тўлдирилган труба ёруғлик тўлқинларини ўз ҳаракати йўналишида $v\tau = v(1 - 1/n^2)$ тезликда эргаштириб кетади. Шундай қилиб, ёруғлик труба ўқи бўйлаб $c_1 = c/n$ тезликда ҳаракат қиласдиган ва $c_1\tau$ йўл босиб ўтадиган τ вақт ичida ёруғлик тўлқинлари, эргашиш бўлмаган ҳолда бўладигандек $v \cdot \sin \psi \cdot \tau$ катталик қадар эмас, балки $[v - v(1 - 1/n^2)] \times \sin \psi \cdot \tau = (v \sin \psi / n^2) \tau$ катталик қадар орқада қолади. Демак,

$$\gamma = \frac{v \cdot \sin \psi \cdot \tau}{n^2} : c_1 \tau = \frac{v \cdot \sin \psi}{c_1 n^2},$$

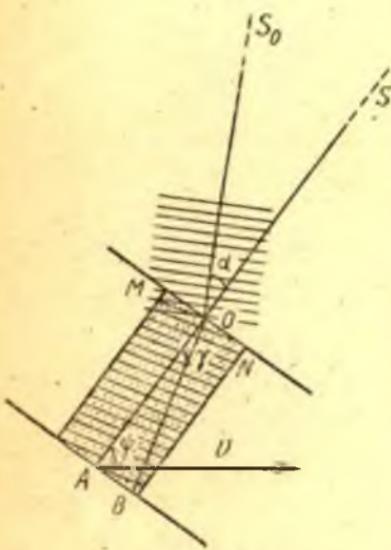
бундан аберрация бурчаги

$$\alpha = n\gamma = \frac{v \cdot \sin \psi}{c_1 n} = \frac{v \cdot \sin \psi}{c} = \alpha_0.$$

Бу натижа кузатиш натижаларига мувофиқ келади.

Шуниси қизиқи, Френель эргашиш коэффициенти тўғрисидаги ўз тасаввурини тавсифлаётib, аберрацияга доир шу тажрибани ҳам таҳлил қиласдан Арагога юборган хатида (1818 й.) «Гарчи бу тажриба ҳали қилиб кўрилган бўлмаса-да, унинг бу холосани тасдиқлашига шубҳам йўқ...», деб ёзган.

б. Ҳаракатсиз эфир на зари яси. Лорентц эфир мутлақо ҳаракатсиз ва моддий муҳитлар ҳаракатида иштирок этмайди, деган фаразга асосланди. Шундай қилиб, электродинамика (ва оптика) учун

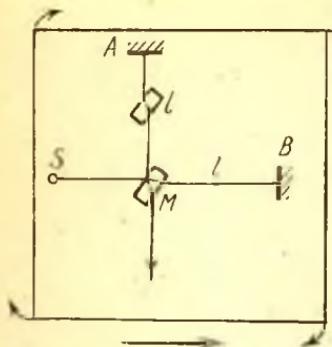


22.4- расм. Эри тажрибасига доир.

нисбийлик принципи ярамайды. Абсолют саноқ системасини ҳаракатсиз эфирга боғлаш мүмкін, бошқа ҳамма саноқ системалары эса принцип жиҳатдан бу абсолют системадан фарқ қиласы. Электродинамик ва оптик тажрибалар ҳаракатланыптын инерциал системанинг тезлигига боғлиқ ҳолда турлича содир бўлади ва системанинг эфирга нисбатан тезлигини, яъни абсолют тезликни аниқлашга хизмат қила олади: жисмлар ҳаракатсиз эфир орқали ўтиб ҳаракат қилганида «эфир шамоли» пайдо бўлади, унинг таъсири тажрибада аниқланиши мүмкін. Хусусан, Допплер ҳодисаси эфирда ё манба ёки асбоб ҳаракатлангандаги ҳоллар орасида (v/c га нисбатан иккинчи тартибли) фарқ бўлишига олиб келиши керак (акустикадагига ўхшаш) ва бу ҳодисадан, принцип жиҳатдан, манба ёки асбобнинг абсолют ҳаракатини (эфирга нисбатан ҳаракатини) аниқлаш учун фойдаланиш мүмкін.

Ҳаракатланыптын мұхитларнинг Лорентц яратган электродинамикаси (ва оптикаси) Лорентцнинг умумий электроний назариясининг бир қисмидир; электроний назарияга мувофиқ, модданинг барча электромагнитик хоссалари ҳаракатсиз эфирда электр зарядларининг тақсимланиши ва ҳаракатига боғлиқ бўлади. Бир инерциал системадан иккинчисига ўтишда координаталарни алмаштириш формулалари сифатида Галилей формулалари ўзгартирилмаган, бироқ Лорентц назарияси нисбийлик принципини тан олмагани учун Лорентц электродинамикасининг тенгламалари бу алмаштиришларга нисбатан инвариант эмас. Лорентц назарияси олдинга қўйилган катта қадам бўлди ва назарий жиҳатдан анча қийин бўлган кўп масалаларни ечди. Оптик ҳодисаларга нисбатан бу назария Френель назариясига мос тушади ва у ҳам ёруғлик тўлқинларининг қисман эргашиши тўғрисидаги тасаввурга олиб келади. Лорентц назариясига мувофиқ, модданинг ҳаракати молекулалар ва уларга боғлиқ зарядларнинг ҳаракатсиз эфирдаги ҳаракатидан иборат; бу ҳаракатни ҳисобга олиш шуни кўрсатадики, v тезлик билан ҳаракатланыптын мұхитда ёруғлик $c_1 + (1 - 1/n^2)v$ тезлик билан тарқалади, бу ердаги c_1 — ёруғликнинг ҳаракатсиз мұхитдаги тезлиги. Шундай қилиб, Лорентц назарияси Френельнинг синчиклаб ўлчашлар яхши тасдиқлаган қисман эргашиш формуласига олиб келади.

Эргашиш коэффициентини эътиборга олиб Лорентц қўйидаги умумий теоремани исбот қилиши мүмкін эди: системанинг ҳаракати $\beta^2 = v^2/c^2$ тартибидаги миқдор қадар аниқликда ёруғликнинг йўли ёниқ бўлгандаги оптик ҳодисаларнинг (бу ҳодисалар жумласига барча интерференцион ҳодисалар ҳам киради) натижаларига таъсир килмайди. Шундай қилиб, Лорентц—Френель назариясига мувофиқ, ҳаракатсиз деб фараз қилинган эфирга нисбатан Ернинг ҳаракатини бундай тажрибалар ёрдамида аниқлаш мүмкін, аммо бунда тажрибалар иккинчи тартибли катталикларни (1 га нисбатан β^2 ни) ҳисобга олиш имконини берадиган аниқликда бажарилиши,



22.5- расм. Майкельсон тажрибасыннин схемаси.

яъни тахминан 10^{-8} тартибидаги аниқликда бўлиши лозим. Ёруғликнинг йўли ёпиқ бўлган бундай тажрибаларда қисман эргашиш ҳодисаси туфайли барча биринчи тартибли эфектлар компенсацияланади. Шунинг учун β^2 тартибидаги аниқликда ўтказиладиган тажрибалар алоҳида принципиал аҳамиятга эга. Биз айтиб ўтгандек, агар керакли ўлчашлар β^2 дан кичик хато билан ўтказилиши мумкин бўлса, Допплер ҳодисаси, Лорентц назарияси нуқтаи назаридан, системаларнинг эфирдаги абсолют ҳаракатини топишга хизмат қила олар эди.

Майкельсон тажрибаси. Ана шундай аниқликда ўтказилган реал тажриба Майкельсоннинг интерференцион тажрибаси бўлиб, бу тажриба аслида ёруғликнинг Ер ҳаракати йўналишида ва унга тик йўналишда тарқалиш тезликларини аниқлашдан иборат. Тажриба 22.5-расмдаги схема бўйича бажарилади, бунда Майкельсон интерферометри унинг бир елкаси Ер ҳаракати йўналиши билан бир хил бўладиган ва иккинчи елкаси бу йўналишга тик бўладиган қилиб ўрнатилади. Бутун асбоб 90° бурилганда интерференцион манзара ўзгариши керак, бу ўзгариш Ер ҳаракатининг интерференцион тажрибага кўрсатадиган таъсири тўғрисида ҳукм чиқаришга ва эфирдаги бу ҳаракатнинг абсолют тезлигини ҳисоблашга имкон беради. Ҳақиқатан ҳам, Лорентц назариясига мувофиқ ёруғликнинг MB йўлни ўтиши ва қайтиб келишига кетадиган вақт $T_1 + T_2$ бўлиб, T_1 ва T_2 лар

$$T_1 c = l + v T_1,$$

$$T_2 c = l - v T_2$$

шартлардан топилади, бундаги $l = MA = MB$ — интерферометр елкасининг узунлиги.

Демак,

$$T_1 + T_2 = \frac{2lc}{c^2 - c^2} = \frac{2l}{c} \frac{1}{1 - v^2/c^2} = \frac{2l}{c} \frac{1}{1 - \beta^2} \approx \frac{2l}{c} (1 + \beta^2) \quad (130.1)$$

(β^2 дан кичик хатолик билан). Тик йўналишда абсолютнинг ҳаракати ҳисобга олингани ҳолда ёруғликнинг M дан A' га бориб, қайтиб M' га келиши учун (22.6-расм) кетган вақт $2T$ бўлиб, T қўйидаги шартдан топилади:

$$T_c = MA' = \sqrt{l^2 + v^2 T^2},$$

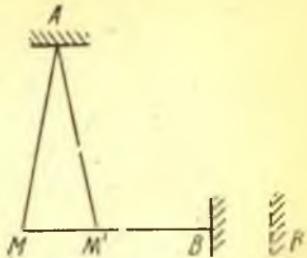
бундан:

$$2T = \frac{2l}{c} \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} = \frac{2l}{c} (1 + 1/2\beta^2)$$

(бу ҳам β^2 дан кичик ҳатолик билан топилган).

Шундай қилиб, асбобнинг Ер билан биргаликда ҳаракат қилгани туфайли юзага келган вақтлар фарқи

$$T_1 + T_2 - 2T = \frac{l}{c} \beta^2.$$



22.6- расм. Майкельсон тажрибасида йўл фарқини ҳисоблашга доир.

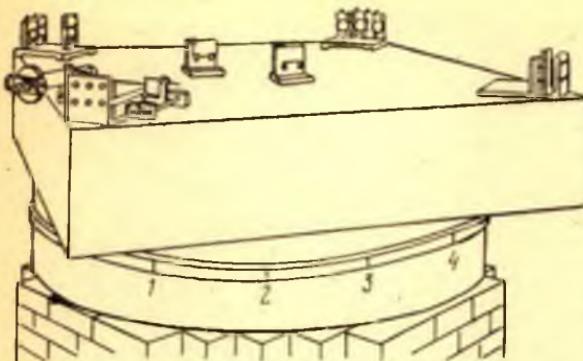
Асбобни 90° бурганда бу фарқнинг ишораси ўзгаради, бинобарин, интерференцион манзара ўзгаради: манзара интерференцион полосаларнинг l елка узунлигига боғлиқ бўлган сони қадар (аниқроғи, полосанинг бирор улуши қадар) силжийди.

Бу тажрибани биринчи марта 1881 йилда Майкельсон зарурий аниқликда бажарган. Бу тажриба тобора такомиллаштирилиб кўп марта такрорланган, бунда l йўл узайтирилган ва кузатиш методлари такомиллаштирила борган. 22.7-расмда қурилмалардан бири тасвирланган (Майкельсон—Морлей, 1887 й.). Қўйида берилган жадвал тажриба такомиллаштирила боргани сари кўпрсқ ишонч билан интерференцион манзаранинг силжимаслиги тасдиқлана борганинги кўрсатади. Лорентц назариясига мувофиқ, ҳаракатсиз эфирда Ернинг 30 км/с тезлик билан ҳаракат қилиши туфайли «эфир шамоли» пайдо бўлиши интерференцион манзаранинг силжишини юзага келтириши керак эди.

Жадвал

Эфирни әргаштириш назариясини текшириш тажрибаларининг натижалари

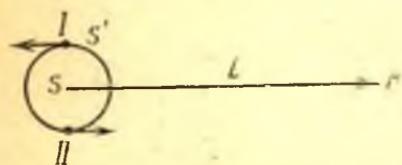
Тажрибадан топилган маълумотлар	Елканинг узунилиги, см	Кутилган силжиш (полоса улушларида)	Кузатилган силжиш	Эфир шамоли, км/с
Майкельсон (1881 й.); металл штавдаги асбоб ўқ атрофида айланади	120	0,04	<0,015	<18
Майкельсон—Морлей (1887 й.); асбоб симобда сузадиган тош плита устига ўрнатилган; нурнинг l йўли қайтарувчи кўзгулар системаси туфайли узайган (к. 22.7-расм)	1100	0,37	<0,01	<7
Морлей—Миллер (1905 й.); янада такомиллаштирилган тажриба	3224	1,1	<0,01	<3,5
Кеннеди (1926 й.)	800	0,27	<0,001	<2
Иллингворт (1927 й.)	—	—	<0,0005	<1



22.7-расм. Майкельсон — Морлей қүрилмасининг умумий күриниши.

Майкельсон тажрибасининг шубҳасиз салбий натижаси жуда катта принципиал аҳамиятга эга. Бу тажриба эфирнинг ҳаракатланаётган жисмларга эргашиши масаласини, бинобарин, Лорентц назарияси асосларини текширувчи энг ишончли тажрибалардан биридир. Унинг салбий натижаси ҳаракатсиз эфир гипотезасига зиддир ва у ҳаракатланаётган жисмларнинг эфирни бутунлай эргаштиришининг исботи сифатида талқин қилиниши мумкин эди, яъни Физо тажрибаси натижаларига ҳам зид келгандай бўлар эди. Шунинг учун бу зиддиятни бартараф қилишга кўп уриниб кўрилди.

Бундай уринишлардан бирини Ритц қилган бўлиб, у ҳаракатланаётган манба чиқарган ёруғликнинг тезлиги, тез юраётган замбаракдан отилган ядронинг тезлиги сингари, шу манбанинг тезлиги билан ҳаракатсиз манба чиқарадиган ёруғлик тезлигининг геометрик йиғиндисига teng, деган фараздан иборат (*баллистик гипотеза*). Агар баллистик гипотеза тўғри бўлса, у ҳолда Майкельсон тажрибаси салбий натижа бериши кераклигини (чунки $T_1 + T_2 = 2T = 2L/c$) кўриш осон. Аммо қўшалоқ юлдузлар устида ўтказилган астрономик кузатишлилар баллистик гипотезани дадил рад қилмоқда. Ҳақиқатан ҳам, кузатувчидан L масофада турган қўшалоқ юлдузни (22.8-расм) тасаввур қиласайлик, улардан бири (S') нинг айланиш даври $2T$ ва чизиқли тезлиги v бўлсин. Агар баллистик гипотеза тўғри бўлса, I вазиятдаги S' нинг ёруғлиги кузатувчига $t_1 = L/(c - v)$ пайтда, II вазиятда эса $t_2 = T + L/(c + v)$ пайтда етиб келади, бунда T — айланиш даврининг ярми.



22.8-расм. Қўшалоқ юлдузлар устида ўтказилган кузатишлилар Ритцнинг баллистик гипотезасини рад этади.

Шундай қилиб, юлдузнинг кузатиладиган ҳаракати Кеплер қонунларидан сеизиларли да

ражада фарқ қилиши мумкин. L жуда катта бўлган хусусий ҳолда, хатто $v \ll c$ бўлганда ҳам $t_2 < t_1$ бўлиши мумкин, яъни юлдузнинг кўринма ҳаракати жуда ғаройиб характерли бўлади. Кўп қўшалоқ юлдузларни кузатиш баллистик гипотезанинг бундай холосаси нотўри эканлигини кўрсатади ва бинобарин, Ритц гипотезаси рад қилинади.

А. М. Бонч-Бруевич (1956 й.) ёруғлик тезлигини аниқлаш учун замонавий аниқлаштирилган методларни қўйлаб, Күёшнинг ўнг ва чап четларидан (яъни бир 2,3 км/с тезлик билан бизга яқинлашаётган, иккинчиси биздан узоқлашаётган манбалардан) келаётган ёруғлик тезликларини таққослади. Тажрибалар ёруғлик тезлигига баллистик гипотезага кўра бўлиши лозим бўлган фарқ йўқ эканлигини етарли даражада аниқ кўрсатди.

Майкельсон тажрибаси натижаларини изоҳлаб бериш учун бир томондан Фицжеральд, иккинчи томондан Лорентцинг ўзи (1892 й.) ниҳоят даражада асосий бўлган бошқа бир фаразни таклиф қилдилар. Ҳаракат натижасида барча жисмларнинг чизиқли ўлчамлари тезлик йўналишида $\sqrt{1 - \beta^2}$ нисбатда қисқаради (контракцион гипотеза) деб фараз қилинди; бу фараз Майкельсон тажрибасининг салбий натижасини изоҳлаб беради, чунки бу шароитларда (130.1) формуладан фойдаланиб, қўйидагини топамиз:

$$T_1 + T_2 = \frac{2l \sqrt{1 - \beta^2}}{c(1 - \beta^2)} = \frac{2l}{c} \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}} = 2T.$$

131-§. Нисбийликнинг маҳсус назарияси [асослари]

Биринчи тартибли турли-туман оптик ва электродинамик ҳодисаларни ягона нуқтаи назардан изоҳлаб берган Лорентц назариясининг аҳамиятини биз таъкидлаб ўтган эдик. Аммо Майкельсон тажрибасини ва β^2 гача аниқликда бажарилиб, эфир шамоли йўқ эканлигини топган баъзи бошқа тажрибаларни* синхниклаб текширгандан сўнг Лорентц назариясининг аҳволи унча мустаҳкам бўлмай қолди. Бу назария ўзининг асосий қоидасида нисбийлик принципини инкор қилди ва абсолют саноқ системасини топиш мумкин, деган даъвога асосланди. Кейинчалик эса у контракция гипотезасини киритишга мажбур бўлди; бу гипотеза Ернинг абсолют ҳаракатини аниқлашга қаратилган уринишлар муваффақиятсиз чиққанлигининг сабаби тасодифан компенсацияланувчи эффектлар (интерференцион эффект ва контракция эффекти) борлигига деб билди. Бу ҳолат назариянинг заиф жойи эди, бунинг устига, контракцион гипотеза ҳам барча «иккичи тартибли тажрибалар» натижаларини изоҳлаб бера олмади.

*Кўлгина бундай тажрибаларнинг жуда яхши баёнини қўйидаги китобда топиш мумкин: С. И. В а в и л о в, Экспериментальные основы теории относительности, Собрание сочинений, IV т., СССР ФА нашриёти, 1956 й.

А. Эйнштейн (1905 й.) бутун проблемани мутлақо янги нүктай назардан қайта күриб чиқди.

Жуда күп тажрибалар (биринчи навбатда Майкельсон тажрибаси) Ернинг ҳаракатини ҳаракатсиз эфирга, яъни координаталарнинг абсолют системасига нисбатан қилинадиган ҳаракат сифатида текшириш мумкин эмаслигини аниқлади.

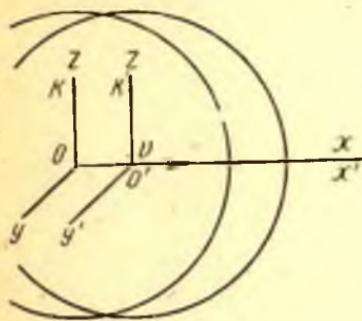
Эйнштейн бу асосий экспериментал фактни умумлаштириди ва ўуни *постулат* кўринишида тавсифлади. Шундай қилиб, Эйнштейн назаријасининг биринчи постулати электродинамика ва оптиканинг экспериментал асосдаги *нисбийлик принципидир*. Нисбийлик принципига мувофиқ, барча *инерциал* саноқ системаларида ҳодисалар бир хил тарзда кечади.

Эйнштейн ўз назаријасининг иккинчи постулати қилиб *вакуумда ёруғ бўлиши принципини* олди; бу принципга кўра, вакуумда ёруғлик тезлиги манбаларнинг ёки қайд қилувчи асбобларнинг ҳаракатига боғлиқ бўлмайди ва универсал с доимий бўлади. Бу принцип ҳам тажриба ради қилган баллистик гипотезани инкор қилишдан иборат экспериментал фактdir.

Эйнштейннинг икки асосий постулати, яъни нисбийлик принципи ва ёруғлик тезлигининг доимийлиги принципи нисбийлик назаријасининг асосини ташкил этади.

Бу постулатлар бир-бирига зиддек бўлиб кўринади. Ҳақиқатан ҳам, мана бундай тажрибани кўз олдига келтирайлик. K ва K' иккита система бир-бирига нисбатан (x ўқи бўйлаб) v тезликда ҳаракатланяпти (22.9-расм). Системаларнинг O ва O' координата бошлари бир нүктада бўлган $t = 0$ пайтда ёруғлик учқуни чиққан ва ёруғлик тўлқини фазода тарқалаётган бўлсин. Иккинчи постулатга мувофиқ, ёруғлик тезлиги биринчи координаталар системасида ҳам, иккинчи системада ҳам бир хил (c) бўлади. Иккинчи томондан, ёруғлик тўлқинининг кўриниши биринчи системада ҳам, иккинчи система ҳам бир хил бўлиши керак (биринчи постулат). Бошқача айтганда, t пайтда ёруғлик тўлқини маркази ҳам O нүктада, ҳам O' нүктада бўлган ct радиусли сфера кўринишини олган бўлиши керак, аммо бундай бўлмаслиги равшан, чунки бу пайтга келиб O ва O' нүкталар бир-биридан vt масофага узоқлашган бўлади.

Бироқ бу тушунмовчиликнинг сабаби тажрибадан олинган икки принципнинг (нисбийлик принципи ва ёруғлик тезлигининг доимийлиги принципининг) бир-бирига зид эканлигига эмас, балки иккала система учун ҳам сферик тўлқин фронтларининг вазияти айни бир



22.9-расм. Нисбийлик назаријасининг постулатлари орасидаги зоҳирӣ зиддиятларни намойиш қилувчи схема.

пайтга тегишли деб, яъни учқун чиққан пайтдан то иккада саноқ системасида тўлқин фронтларининг вазияти текшириладиган пайтгача системаларнинг иккаласида ҳам бир хил вақт ўтди, деб фараз қилинганидадир. Бу фараз Галилейнинг алмаштириш формула-ларида акс этган; бу формулаларга кўра, $t = t'$ ва бинобарин $\Delta t = \Delta t'$. Аммо Галилей алмаштиришларининг тўғрилиги исбот қилинганд әмас.

Таҳлил қилинган мисол Эйнштейн постулатлари бир-бирига әмас, балки Галилейнинг алмаштириш формулаларига зид эканлигини кўрсатади. Ҳақиқатан ҳам, K системада

$$x^2 + y^2 + z^2 = c^2 t^2$$

кўринишида (маркази $x = 0, y = 0, z = 0$ нуқтада, яъни O нуқтада бўлган сфера) ифодаланадиган ғалаён (тўлқин) K' системада (агар Галилей алмаштиришларини қўлланиш мумкин бўлса)

$$(x' + vt')^2 + y'^2 + z'^2 = c^2 t'^2$$

кўринишида (маркази $x' = -vt', y' = 0, z' = 0$ нуқтада, яъни ўша O нуқтада бўлган сфера) бўлиши керак; бу холосса нисбийлик принципига зиддир, чунки бу принципга асосан, ғалаён K' системада

$$x'^2 + y'^2 + z'^2 = c^2 t'^2$$

кўринишида (маркази $x' = 0, y' = 0, z' = 0$ нуқтада, яъни O' нуқтада бўлган сфера) бўлиши керак.

132- §. Нисбийлик назариясининг алмаштириш формулалари

Галилейнинг алмаштириш тенгламаларининг экспериментал постулатларга зид келишини аниқлаб, Эйнштейн фазо ва вақтни ўлчаш усуллари тўғрисидаги тасаввурни таҳлил қилди. Фазони ўлчашда классик механика ўлчанувчи катталикларни намунавий этalonлар билан таққослашнинг жуда реал усулларидан (масалан, этalon метр билан ёки ёруғлик тўлқини узунлиги билан таққослаш) фойдаланар эди, бунда (муайян температура шароитида ўзгармайдиган) қаттиқ жисмларнинг мавжуд бўлиши ўлчаш натижаларининг бир қўйматли бўлишини таъминлар эди.

Эйнштейн кўрсатганидек, вақт роль ўйнайдиган мулоҳазалар бир вақтлилик тўғрисидаги тасаввурга асосланган: пайт (масалан, бирор ҳодисанинг бошланиш пайти) этalon соатнинг бу пайт билан бир вақтли бўлган кўрсатиши бўйича аниқланади; бинобарин, бирор процесснинг давом этиш вақти — соатнинг процесснинг охри билан бир вақтли кўрсатишини ўша соатнинг процесс бошланиши билан бир вақтли бўлган кўрсатишидан ажратиб турган вақт оралиғига таққослаш йўли билан аниқланади. Ўз-ўзидан тушунарлики, «соат» сифатида ҳар қандай даврий процессдан (масалан,

Ернинг айланишидан, маятникнинг тебранишидан, атом ёки молекуланинг тебранишидан ва ҳоказодан) фойдаланиш мумкин.

Бир жойда (бир фазовий нуқтада) юз берадиган ҳодисаларнинг бир вақтлилиги тўғрисида гапиргандагина бир вақтлиликни аниқлаш аниқ маънога эга бўлади. Бу ҳолда ҳодисалар бир-бираига *мос тушса*, уларни бир вақтли ҳодисалар дейиш поезднинг келиши стансия соати стрелкаларининг муайян вазиятига мос келишини билдиради. Аммо фазонинг турли жойларида юз берадиган ҳодисалар тўғрисида гапиргандан бу усулни қўллаб бўлмайди. Турли *A*, *B* ва ҳоказо нуқталарга соатлар қўйиб, «мос тушиш усули» билан фақат бу нуқталарнинг ҳар биридаги вақтни аниқлай оламиз, холос. Турли нуқталардаги ҳодисалар юз берадиган вақтларни тақъослаш учун эса, турли нуқталардаги соатлар юришини ўзаро мувофиқлаштириб олишимиз, яъни бу соатларни синхронлаштиришимиз зарур.

Бу мутлақо умумий қоида, албатта, Галилей алмаштиришларига таянувчи классик механикада ҳам амалга оширилади. Бир-бираига нисбатан ҳаракатланётган саноқ системаларида координаталар ва вақтлар орасидаги муносабатларни ифодаловчи алмаштириш формулалари (Галилей алмаштиришлари) турли саноқ системаларидағи вақтлар ўзаро мос тушади, яъни $t = t'$ деган фараз асосида келтириб чиқарилган. Демак, Галилей назариясида синхронлаштирилаётган соатлар улар турган пунктлар орасида *чексиз тезликда* тарқалувчи сигналлар ёрдамида алоқа боғлаш йўли билан синхронлаштирилган деб фараз қилинади. Агар шундай сигнал *A* нуқтадан t_A пайтда *A* соат бўйича чиқса ва *B* даги соат бу ерга чексиз тез сигнал етиб келганда t_B ни кўрсатса, у ҳолда $t_B = t_A$ бўлса, соатлар синхронлашган бўлади.

Физика ва механикада бир неча асрлар давомида қўлланиб келинган Галилей алмаштиришларининг оддийлиги шунга олиб келдики, бу алмаштиришлар мутлақо табиий ва ҳар қандай фаразлардан холидек бўлиб кўринарди. Ҳақиқатда эса, кўриб турганимиздек, бу алмаштиришлар соатларни синхронлаштириш усули тўғрисидаги мутлақо муайян фаразга, чунончи бу синхронизацияни чексиз тез сигналлар ёрдамида амалга ошириш мумкинлиги тўғрисидаги фаразга асослангандир. Классик механикада бир вақтлилик тушунчасининг абсолют маънога эга бўлиши, яъни бирор саноқ системасида бир вақтли бўлган ҳодисалар барча бошқа системаларда ҳам бир вақтли бўлиши синхронлаштирувчи сигналнинг мана шу чексиз тезлиги тушунчаси билан боғлиқдир.

Агар бу қоида тўғри бўлганида эди, олдинги параграфда кўрсатилгандек, тажрибани умумлаштиришдан иборат бўлган нисбийлик принципи ва ёруглик тезлигининг доимийлиги принципи бир-бираига зид келиб қолар эди. Аммо бу экспериментал постулатларни бир-бираига мувофиқ келтириш учун Галилейнинг алмаштириш формулаларидан воз кечиш ва улар йўрнига нисбийлик назарияси по-

тулатларини математик анализ қилиш йўли билан ҳосил қилинган бошқа формулаларни ишлатиш керак. Унча мураккаб бўлмаган бу математик амалларга тўхтамасдан, охирги натижанигина келтирамиз.

131-§ да кўрсатилганидек қилиб танланган K ва K' саноқ системалари учун (қ. 22.9-расм) бу формулалар қўйидагича бўлади:

$$\left. \begin{array}{l} x' = \frac{x - vt}{\sqrt{1 - \beta^2}}, \quad x = \frac{x' + vt'}{\sqrt{1 - \beta^2}}, \\ y' = y, \quad y = y', \\ z' = z, \quad z = z', \\ t' = \frac{t - (v/c^2)x}{\sqrt{1 - \beta^2}}, \quad t = \frac{t' + (v/c^2)x'}{\sqrt{1 - \beta^2}} \end{array} \right\} \quad (132.1)$$

бунда $\beta = v/c$ бўлиб, v тезлик— K' системанинг K системага нисбатан тезлиги ва c —ёруғлик тезлиги.

Янги алмаштириш формулалари юқорида кўрсатилган постулатларнинг бир-бирига зид келмаслиги талабидан келтириб чиқарилганини учун, албатта улар (Галилей формулаларидан фарқли равишда) бу постулатларга мувофиқ келади. Ҳақиқатан ҳам, K система

$$x^2 + y^2 + z^2 = c^2 t^2$$

кўринишида бўлган сферик ёруғлик тўлқини (132.1) формула ёрдамида K' системада

$$x'^2 + y'^2 + z'^2 = c^2 t'^2$$

кўриниши олади, яъни нисбийлик принципини қаноатлантиради.

Гарчи (132.1) формулалар биринчи қарашда Галилей формулаларидан тубдан фарқ қиласигандек бўлиб кўринса-да, аммо $c = \infty$ деб ҳисобланса, (132.1) дан Галилей формулалари ҳосил бўлади. Лекин Галилей формулалари асосида соатлар чексиз катта тезликка эга бўлган сигналлар ёрдамида синхронлаштирилади, деган фараз ётишини кўрдик. Бундан (132.1) формулалардаги c катталик соатларни синхронлаштиришда ишлатилган сигналларнинг тезлиги эканлиги келиб чиқади. Агар бу тезлик чексиз катта бўлса, у ҳолда Галилей формулалари ҳосил бўлади. Агар бу тезлик ёруғлик тезлиги бўлса, у ҳолда нисбийлик назариясининг алмаштириш формулалари ҳосил бўлади.

Шундай қилиб, нисбийлик назариясининг алмаштириш формулалари асосида соатлар ёруғлик сигналлари ёрдамида синхронлаштирилади. деган фараз ётади.

Бу фаразлардан қайси бири: нисбийлик назариясининг фарази ёки Галилей механикасининг фарази физик тажрибага мувофиқ бўлади? Классик механиканинг бутун тажрибаси Галилейнинг алмаштириш (формулаларига тўла мувофиқ келиши нисбийлик назариясининг 132.1) формулаларининг яроқсизлигини билдирамайди. Классик

механика (жумладан, осмон механикаси ҳам) v^2/c^2 катталиклар 1 га нисбатан жуда кичик (шунингдек, vx/c^2 катталик t га нисбатан кичик) бўладиган v тезликлар билан иш кўради. Шунинг учун механик (ва астрономик) ўлчашлар аниқлигидан анча катта аниқликда (132.1) формуалалар ҳам Галилей формулалари берадиган натижаларни беради. Ҳақиқатан ҳам vx/c^2 ва β^2 ҳадларни назарга олмасак, (132.1) ўрнига қўйидаги

$$x' = x - vt; \quad y' = y; \quad z' = z; \quad t' = t \quad (132.2)$$

формулалар, яъни Галилей формулалари билан бир хил бўлган формулалар ҳосил бўлади. v тезликлар ёруғлик тезлиги билан таққосланадиган ҳолдагина тафовут сезиларли бўлади. Бу соҳада (яъни тезликлар мана шундай бўлганда) Галилей формулалари тажриба маълумотларига зид келиб қолади, буни экспериментал постулатлар мисолида кўриб ўтган эдик (қ. 131-§). Келгусида (132.1) алмаштириш формулаларидан келиб чиқадиган қатор хуласалар парадоксал бўлиб кўринишига қарамасдан улар тажриба маълумотларига тўла мос келишини кўрсатамиз.

Шундай қилиб, Галилей формулалари фақат ҳақиқатга биринчи тақрибдан иборат бўлиб, ёруғлик тезлигидан анча кичик тезликлар соҳасидагина ярайди ва бу формулалар v тезлик c билан таққосланадиган соҳаларда ҳам яроқли бўлган нисбийлик назарияси алмаштириш формулаларига ўрнини бериши керак.

Равшанки, (132.1) формулалар $\beta < 1$ бўлган, яъни $v < c$ бўлган шароитдагина маъносини йўқотмайди. Бошқача айтганда, системаларнинг бир-бирига нисбатан тезлиги ёруғликнинг вакуумдаги c тезлигидан ортиқ бўлолмайди. c ёруғлик тезлигининг ҳаракатнинг чегаравий тезлиги бўлиши нисбийлик назариясига ҳос бўлиб, унинг асосида ётади.

Шуниси қизиқки, Эйнштейн чиқарган алмаштириш формулалари Лорентц олдин кўрсатган формулалар билан бир хил. Лорентц ўзининг ҳаракатланаётган муҳитлар электродинамикаси соҳасидаги тадқиқотларида бир системадан иккинчисига ўтишда t ўзгарувчи ўрнига $t' = \frac{t - (v/c^2)x}{\sqrt{1 - \beta^2}}$ ўзгарувчи киритилганда ҳисобларнинг соддадашиши ва бир қатор ҳолларда формулаларнинг инвариант характеристли бўлиб қолишига эътиборни жалб этди; t' — кузатиш жойига (x координатага), боғлиқ бўлган вақт бўлиб, универсал t вақтдан фарқли равишда *маҳаллий* вақт деб аталди. Кейинчалик Майкельсон тажрибасини изохлаш зарурати Лорентцни контракцион гипотеза киритишга мажбур этганда, у (132.1) формулалар билан бир хил бўлган алмаштириш формулалари электродинамика тенгламаларини *вакуум* учун инвариант қилишини топди. Шунинг учун ҳам (132.1) формулалар кўпинча *Лорентц формулалари* дейилади.

Аммо Лорентц алмаштириш формулаларини фақат ҳисобни осонлаштирувчи ёрдамчи формулалар деб билган. Вақтнинг физик маъ-

носи t' га эмас, t га тегишли бўлиб қолаверди. Лорентцнинг ўзи* бу тўғрида бундай деб ёзган эди: «... харакатланаётган система-лардаги электромагнитик ҳодисаларнинг Эйнштейн яратган назарияси мен эриша олмаган соддаликка эришди. Мен фақат t ўзгарувчигина ҳақиқий вакт деб ҳисобланиши мумкин ва t' маҳаллий вакт фақат ёрдамчи математик катталик деб ўйлаганман; менинг муваффақиятсизликка учрашимнинг асосий сабаби ана шундадир. Аксинча, Эйнштейн назариясида t' билан t бир хил роль ўйнайди; агар биз ҳодисаларни x' , y' , z' , t' терминларда тавсифламоқчи бўлсак, биз бу ўзгарувчилар билан мутлақо x , y , z , t лар билан қилганимиздек муомала қилишимиз керак. Агар, масалан, нуқта ҳаракатланаётган бўлса, у ҳолда унинг x , y , z координаталари dt вакт ичидаги қандайдир dx , dy , dz миқдорда ўзгариб, тезликнинг ташкил этувчилари қўйидагича бўлади:

$$v_x = \frac{dx}{dt}, \quad v_y = \frac{dy}{dt}, \quad v_z = \frac{dz}{dt}.$$

Тўртта dx , dy , dz , dt ўзгариш туфайли янги x' , y' , z' , t' ўзгарувчилар мос равишда dx' , dy' , dz' , dt' миқдорда ўзгаради ва бу ўзгарувчилар системасида v тезлик

$$v'_x = \frac{dx'}{dt'}, \quad v'_y = \frac{dy'}{dt'}, \quad v'_z = \frac{dz'}{dt'}$$

ташкил этувчиларга эга бўлган вектор сифатида аниқланаади».

133- §. Нисбийлик назариясининг алмаштириш формулаларидан келиб чиқадиган хulosалар

Нисбийлик назариясининг муҳим қисми бўлган Эйнштейн—Лорентц алмаштириш формулаларидан бу назария хulosаларига ўзига хёслик бағишивчи қатор натижалар келиб чиқади.

а. Бир вактилийк тушучаси. Даставвал бу формулалар шуни кўрсатади, фазонинг бошқа-бошқа нуқталарига тегишли ҳодисалар учун бир вактилийк тушунчаси саноқ системасига боғлиқ бўлади, бир фазовий нуқтадаги ҳодисалар бирор инерциал саноқ системасида бир вактили бўлса, барча инерциал саноқ системаларида ҳам бир вактили бўлади.

Ҳақиқатан ҳам, K системадаги икки ҳодиса t_1 ва t_2 пайтларга ҳамда x_1 ва x_2 координаталарга тегишли бўлсин. K' системада бу ҳодисаларга t'_1 ва t'_2 пайтлар ҳамда x'_1 ва x'_2 координаталар тўғри

Г. А. Лорентц. Теория электронов и её применение к явлениям света и теплового излучения, 2-нашр, Гостехиздат, 1956; 1915 йилда ёзилган 72-эслатма (438-бет).

келади. Ҳодисалар K системада бир нүктада ($x_1 = x_2$) юз берәётган ва бир вақтли, яъни $t_1 = t_2$ бўлсин. (132.1) формулардан

$$x'_1 = x'_2 \quad \text{ва} \quad t'_1 = t'_2$$

бўлиши келиб чиқади, яъни бу ҳодисалар ҳар қандай инерциал саноқ системасида (v ҳар қандай бўлгандан) ҳам бир вақтли ва фазонинг бир нүктасида юз берувчи ҳодисалар бўлади. Агар $x_1 \neq x_2$, лекин $t_1 = t_2$ бўлса, яъни K саноқ системасида ҳодисалар фазода айрим нүкталарда юз берәётган ва бир вақтли бўлса, у ҳолда (132.1) формуласардан

$$\begin{aligned} x'_1 &= \frac{x_1 - vt}{\sqrt{1 - \beta^2}}, & x'_2 &= \frac{x_2 - vt}{\sqrt{1 - \beta^2}}, \\ t'_1 &= \frac{t - (v/c^2)x_1}{\sqrt{1 - \beta^2}}, & t'_2 &= \frac{t - (v/c^2)x_2}{\sqrt{1 - \beta^2}} \end{aligned}$$

Эканлиги келиб чиқади; демак

$$x'_1 \neq x'_2 \quad \text{ва} \quad t'_1 \neq t'_2.$$

Бошқача айтганда, K' системада бу ҳодисалар фазода [айрим нүкталарда бўлгани ҳолда, бир вақтли бўлмайди.

б. Масштабларни таққослаш. Масалан, x' ўқ бўйлаб жойлашган ва K' системага нисбатан қўзғалмас бўлган масштаб бор бўлсин; бинобарин, K системага нисбатан бу масштаб v тезлик билан ҳаракатланади. Бу масштабнинг K ва K' системалардаги узунлигини таққослайлик. Масштаб қўзғалмай турган K' системада масштабнинг узунлигини топиши қийин эмас. Масштаб учларининг координаталарини (x'_1 ва x'_2 ни) белгилаш керак, холос; улар орасидаги $l' = x'_2 - x'_1$ масофа масштабнинг K' системадаги узунлиги бўлади. K системада эса (масштаб унга нисбатан ҳаракат қиласдири) иш бирмунча мураккаб, ҳаракатланаётган масштабнинг иккала учи координаталарини (x_1 ва x_2 ни) бир вақтда белгилаш керак. Масштабнинг K системада узунлиги $l = x_2 - x_1$ бўлади, бундаги x_2 ва x_1 координаталарнинг иккаласи ҳам, юқорида айтиб ўтилганидек, айни бир t пайтда (K даги соат бўйича) топилган.

(132.1) алмаштириш формулаларига мувофиқ,

$$x'_2 = \frac{x_2 - vt}{\sqrt{1 - \beta^2}}, \quad x'_1 = \frac{x_1 - vt}{\sqrt{1 - \beta^2}}.$$

Яъни

$$l = l' \sqrt{1 - \beta^2}. \quad (133.1)$$

Бошқача айтганда, масштабнинг K системадаги (масштаб бу системага нисбатан ҳаракат қиласди) узунлиги K' системадагидан (масштаб бу системага нисбатан қўзғалмас) кичик бўлади. Бу хулоса

Лорентц—Фицжеральд контракцион гипотезасига ўхшайди, лекин бу ерда у маҳсус гипотеза эмас, балки умумий формулалардан чиққан натижага сифатида топилади. Шундай қилиб, масштабларнинг қисқариши тұғрисидаги холоса Майкельсон тажрибасыда бевосита тасдиқланади.

в. Соатларни таққослаш. K' системага нисбатан қўзғалмас бўлган нуқтада юз берәётган бирор процесснинг давом этиши вақтини ҳам аниқлайлик. Агар бу процесснинг давом этиши вақти K системада τ бўлиб, K' системада эса τ' бўлса, у ҳолда

$$\tau = \frac{\tau'}{\sqrt{1 - \beta^2}}.$$

Ҳақиқатан ҳам, процесснинг давом этиши вақтини аниқлаш учун процесснинг бошланиши ва охиридаги соат кўрсатишларининг фарқини топиш керак. K' система учун бу иш осон қилинади, чунки процесснинг бошланиши ҳам, охири ҳам бу системанинг айни бир (x') нуқтасида бўлади ва бинобарин, айни бир соат бўйича белгланади, шунинг учун $\tau' = t'_2 - t'_1$, бундаги t'_2 — процесс охирида x' нуқтадаги K' соатнинг кўрсатиши, t'_1 — ўша соатнинг процесс бошланишидаги кўрсатиши. K система учун процесснинг бошланиши x_1 нуқтада, охири эса x_2 нуқтада юз беради, бунда $x_2 - x_1 = vt$, чунки кузатилаётган процесс юз берәётган механизм τ вақт мобайнида (K соат бўйича) v тезликда ҳаракатланиб, K системада vt ма-софрага кўчади. t'_2 билан t_2 , шунингдек, t'_1 билан t_1 орасидаги муносабатни (132.1) ёрдамида топамиз:

$$t'_2 = \frac{t_2 - (v/c^2)x_2}{\sqrt{1 - \beta^2}} \text{ ва } t'_1 = \frac{t_1 - (v/c^2)x_1}{\sqrt{1 - \beta^2}}.$$

Шунинг учун

$$\tau' = t'_2 - t'_1 = \frac{(t_2 - t_1) - (v/c^2)(x_2 - x_1)}{\sqrt{1 - \beta^2}} = \frac{\tau - (v/c^2)vt}{\sqrt{1 - \beta^2}} = \tau \sqrt{1 - \beta^2}$$

ёки

$$\tau = \frac{\tau'}{\sqrt{1 - \beta^2}},$$

бу юқорида айтилғаннинг худди ўзидир.

τ билан τ' орасидаги бу муносабат шуни кўрсатадики, ўзгарувчи механизм ҳаракатланаётган саноқ системасида процесслар ўша механизм қўзғалмас бўлган саноқ системасидагидан кўра секинроқ кечади. Хусусан, бундай механизмдан соат сифатида фойдаланиш мумкин, шунинг учун соат ҳаракатланаётган саноқ системасида соатнинг юриши секинлашади деган холосага келамиз. Нисбийлик-назариясининг бу холосаси тажрибада бевосита тасдиқланади. Космик нурлар устида ўтказилган текширишларда уларнинг таркибида массаси электрон массасидан тахминан 200 марта кўп бўлган

элементар зарралар— μ - мезонлар борлиги аниқланди. Бу зарралар турғун әмас, улар радиоактив моддаларнинг атомларига ўшаб ўз-ўзидан парчаланади. Уларнинг ўртача яшаш вақти $\tau_0 = 2,15 \cdot 10^{-6}$ с экани ўлчаб топилган. Лекин мезонлар ёруғлик тезлигига яқин тезликлар билан ҳаракатланади. Шунинг учун улар ўз умрида ўрта ҳисобда $\tau\tau_0 = 3 \cdot 10^{10} \cdot 2,15 \cdot 10^{-6} \approx 600$ м йўл босиб ўтган бўлар эди. Аммо тажриба мезонлар ўз умрида ўрта ҳисобда анча ортиқроқ ўйлар босиб ўтишга улгуради деб кўрсатади. Зиддият нисбийлик назариясининг формуалари воситасида бартараф қилинади. $\tau_0 = 2,15 \cdot 10^{-6}$ с вақт тинч турган ёки секин ҳаракатланаётган мезоннинг ўртача яшаш вақтидир, мезоннинг ўртача яшаш вақтини ўлчашда ишлатиладиган қурилманинг бир қисми бўлмиш бирор зич модданинг тормозлаши оқибатида мезон секинлашади. Учаётган мезонлар уларни кузатадиган асбобларга нисбатан катта тезликлар билан ҳаракат қиласди. Бу асбобларга боғланган саноқ системасига нисбатан мезоннинг ўртача яшаш вақти $\tau = \tau_0 / \sqrt{1 - \beta^2}$ бўлади. Мезон учун β миқдор бирга яқин бўлганлигидан τ вақт τ_0 дан анча катта бўлади. Шунинг учун асбобларга боғланган саноқ системасида мезон босиб ўтган ўртача йўл 600 м дан анча катта бўлиши керак, бу хулоса бевосита ўтказилган тажрибалардан то-пилган маълумотларга мувофиқ келади.

Масштабларнинг алмаштириш формуалалари ҳам, вақтларнинг алмаштириш формуалалари ҳам β нинг 1 дан катта бўла олмаслигини, яъни системанинг тезлиги с ёруғлик тезлигидан ортиқ бўла олмаслигини кўрсатади.

г. Тезликларни қўшиш теоремаси ва эргаштириш коэффициенти. Процессларнинг давом этиш вақти билан масштаблар ўлчамлари орасидаги юқорида кўрсатилган муносабатларнинг топилиши бутун кинематикани тубдан қайта кўриб чиқишга олиб боради. Хусусан, тезликларни қўшиш масаласи нисбийлик назариясининг кинематикасида Галилей кинематикасидагидан бутунлақ бошқача кўринишда бўлади.

Ҳақиқатан ҳам, K' система K системага нисбатан x ўқ бўйлаб u тезлика ҳаракат қилаётган бўлсин. Энди бирор жисм ўша x ўқ бўйлаб K' системада u' тезлик билан ҳаракат қиляпти, деб фараз қилайлик-да, бу жисмнинг K системага нисбатан тезлиги қандай бўлишини топайлик. K' системада жисмнинг координатаси t' пайтда x' бўлсин. Бу ҳолда $u' = \frac{dx'}{dt'}$. K системага нисбатан бу жисмнинг тезлиги $u = \frac{dx}{dt}$ бўлади, x —жисмнинг K саноқ системасидаги координатаси, t —шу системадаги вақт. Демак,

$$u' = \frac{dx'}{dt'} = \frac{dx'}{dt} \frac{dt}{dt'}.$$

Агар Галилейнинг (129.1) тенгламалари тўғри бўлганда эди, яъни $x' = x - vt$; $t' = t$ бўлганида эди, у ҳолда

$$u' = \frac{dx}{dt} - v = u - v \text{ ёки } u = u' + v$$

тенглик ўринли бўларди, бундай бўлишини ҳисобламасдан ҳам олдиндан билиб олиш осон эди. Лекин Лорентц — Эйнштейннинг (132.1) тенгламалари тўғри бўлган ҳолда

$$u' = \frac{dx'}{dt'} = \frac{dx'}{dt} \frac{dt}{dt'} = \frac{u - v}{\sqrt{1 - \beta^2}} \frac{1 + vu'/c^2}{\sqrt{1 - \beta^2}}$$

бўлади, бундан

$$u' = u - v + vu'/c^2, \text{ яъни } u' = \frac{u - v}{1 - vu/c^2}, u = \frac{u' + v}{1 + vu'/c^2}. \quad (133.2)$$

Шундай қилиб, натижавий ҳаракатнинг u тезлиги иккита u' ва v тезликларнинг алгебраик йигиндисидан фарқ қиласди. Хусусан, агар қўшилувчи u' ва v тезликлар c ёруғлик тезлигига ҳар қанча яқин бўлса-ю, лекин ундан ортиқ бўлмаса, натижавий тезлик ҳам c дан кичик бўлади. Агар $u' = c$ бўлса, у ҳолда $u = c$ бўлади, яъни бўшлиқда ёруғлик тезлиги системанинг ҳаракат тезлигига боғлиқ эмас, бу хулоса нисбийлик назариясининг иккинчи постулатига мувофиқдир.

Тезликларни қўшиш теоремаси Френелнинг эргаштириш коэффициенти роль ўйнайдиган барча ҳодисаларни ҳеч қандай қийинчиликсиз изоҳлаб беради. Масалан, Физо тажрибасини кўриб чиқайлик. Агар сув ҳаракатсиз бўлса, у ҳолда интерференцион манзара ёруғликнинг сувдаги $u' = c/n$ тезлигига боғлиқ бўлади. Агар сув v тезлиқда ҳаракатланаётган бўлса, у ҳолда [интерференцион манзарани ҳаракатланаётган сувдаги ёруғликнинг тезлиги аниқлайди; бу тезликни эса сувдан ташқарида жойлашған асборлар қайд қиласди.

Бу тезлик қўйидагига тенг:

$$u = \frac{c/n + v}{1 + (v/c^2)c/n} = \frac{(c/n + v)(1 - v/cn)}{1 - v^2/c^2 n^2} \approx \frac{c}{n} + v \left(1 - \frac{1}{n^2}\right)$$

(v ёнидаги кўпайтувчи юз миллиондан бирнинг бир нечтаси аниқлигига олинади). Демак, интерференцион манзаранинг кузатиладиган ўзгариши гўё сувнинг ҳаракати унда ёруғлик тезлигини c/n бўлиши ўрнига $c/n + xv$ қилиб қўйганидек бўлади, бунда $x = 1 - 1/n^2$ — эргаштириш коэффициенти.

Д. Допплер ҳодисаси. XXI бобда кўрсатиб ўтилганидек, манба ва асбобнинг муҳитга нисбатан ҳаракатини текшириш Допплер силжишининг бир-биридан v/c га нисбатан иккинчи тартибли катталик қадар фарқланувчи иккита турли ифодаларига олиб келади. Равшанки, нисбийлик назарияси нуқтаи назаридан бу иккала ҳол айни бир формулага олиб келиши керак, чунки акс

холда Допплер силжишини v^2/c^2 гача аниқликда ўлчаш өркали асбоб ёки манбанинг абсолют тезлигини аниқлаш мумкин бўлиб қолар эди..

Ҳақиқатан ҳам, нисбийлик назариясининг (132.1) алмаштириш формулаларини эътиборга олиб, манбанинг асбобга нисбетан ва асбобнинг манбага нисбатан ҳаракатини текширганимизда иккита бир хил формула ҳосил қиласиз. Масалан, B асбоб K системада жойлашган, S манба эса асбобга нисбатан x ўқ бўйлаб ҳаракатланаётган K' системага боғланган, бунда асбоб ва манба ҳаракат чизигида жойлашган, деб фараз қиласиз.

Манбанинг (K' системада) частотаси ν_0 бўлсин. K системадаги B асбоб қайд қиласидиган ν частотани топиш талаб қилинади.

Кузатувчи асбобга боғланган координаталар системасида сигнал чиқариш процессининг икки t_1 ва t_2 пайтини ва манбанинг бу пайтлардаги вазиятига мос келган x_1 ва x_2 координаталарни белгилайди. Сигналнинг ажратилган қисмининг давом этиш вақти (K соат бўйича) $\tau = t_2 - t_1$, координатаси эса $x_2 = x_1 + \nu\tau$, бунда ν — манбанинг (K' системанинг) тезлиги.

Манба асбобдан узоқлашганилиги сабабли сигналнинг ажратилган қисмининг асбобга кўрсатадиган таъсири бошланиши ва охирининг θ_1 ва θ_2 пайтлари t_1 ва t_2 лардан фарқ қиласи:

$$\theta_1 = t_1 + a/c, \quad \theta_2 = t_2 + (a + \nu\tau)/c,$$

бунда a — асбоб билан манба орасидаги масофанинг t_1 пайтдаги қиймати. Шундай қилиб, K системадаги асбобга кўрсатиладиган таъсирнинг давом этиши вақти

$$\theta = \theta_2 - \theta_1 = \tau(1 + \nu/c).$$

Шу вақт мобайнида асбобга қанча тебраниш етиб келади? Манба 1 с да ν_0 тебраниш (K' системада) чиқарганлиги сабабли, сигналнинг ажратилган қисмидаги тебранишлар тўла сонини баҳолаш учун унинг K' системада давом этиш вақтини билиш керак. Бу вақт $\tau' = t'_2 - t'_1$, бундаги t'_2 ва t'_1 — сигналнинг ажратилган қисмининг K' системадаги охiri ва бошланиши пайтлари бўлиб, улар координаталарни алмаштириш формулалари ёрдамида топилади:

$$t'_2 = \frac{t_1 - (v/c^2)x_2}{\sqrt{1 - \beta^2}} \quad \text{ва} \quad t'_1 = \frac{t_1 - (v/c^2)x_1}{\sqrt{1 - \beta^2}}.$$

Бундан

$$\tau' = t'_2 - t'_1 = \frac{\tau(1 - v^2/c^2)}{\sqrt{1 - \beta^2}} = \tau\sqrt{1 - \beta^2}.$$

Бу муносабатни шу параграфнинг «в» пунктидан бевосита олиш ҳам мумкин эди.

Демак, θ вакт мобайнида асбобга етиб келга тебранишлар сони $N = v_0 \tau' = v_0 \tau \sqrt{1 - \beta^2}$ га тенг, шунинг учун есбоб қайд қила-диган частота қўйидагига тенг:

$$v = \frac{N}{\tau \theta} = \frac{v_0 \tau \sqrt{1 - \beta^2}}{\tau (1 + v/c)} = v_0 \sqrt{\frac{1 - v/c}{1 + v/c}} \quad (133.3)$$

Агар K' системага асбобни, K системага манбани боғласак ҳам худди шундай формула келиб чиқади. Эслатиб ўтганимиздек, бу формулалар XXI бобда нисбийлик назарияси мулоҳазаларини ҳисобга олмасдан чиқарилган формулалардан β га нисбатан иккинчи тартибли катталиклар қадар фарқ қиласди. Агар манба билан асбобни туташтирувчи чизиқ ҳаракат тезлигининг йўналиши билан ϕ бурчак ташкил этса, у ҳолда юқоридагига ўхшаш текширишлардан

$$v = v_0 \frac{\sqrt{1 - \beta^2}}{1 + (v/c) \cos \phi} \quad (133.4)$$

муносабатни* топамиз.

$\phi = 0$ бўлганда (133.3) формула ҳоссил бўлади. $\phi = \pi/2$ бўлганда $v = v_0 \sqrt{1 - \beta^2}$ бўлади. Шундай қилиб, нисбийлик назариясига мувофиқ, ёруғликнинг тарқалиш йўналиши ҳаракат йўналишига тик бўлганда ҳам Допплер эффиқти юз бериши керак (*кўндаланг Допплер эффиқти*).

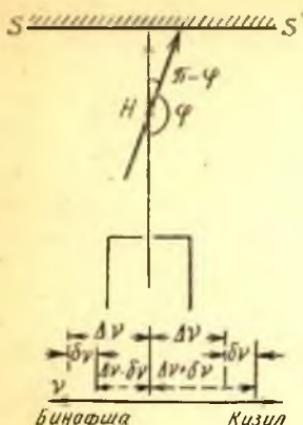
Нисбийлик назариясига хос бўлган бу принципиал тафовут бу назарияни экспериментда янгидан текшириб кўришга хизмат қилиши мумкин. Тажрибанинг қийинлиги кутиладиган силжишнинг одатдаги (бўйлама) Допплер эффиқтидан кичик эканлиги бўлиб, кузатиш йўналиши билан тезлик йўналиши орасидаги бурчак тўғри бурчакдан ҳатто озгина фарқ қилганда ҳам кутилган эффиқт билинмай қолади. Бироқ Айвс (1938 й.) бу қийинчиликни енгди. Айвс тажрибаларида ёруғлик манбага сифатида катта тезликда ($v \sim 10^8$ см/с) ҳаракат қиласётган водород атомларидан ташкил топган канал нурлари дастаси олинди, бунда трубка канал нурлари зарраларининг тезликлари ниҳоятда бир хил бўладиган қилиб

* Кўпинча бу формула

$$v = v_0 \frac{1 - (v/c) \cos \psi}{\sqrt{1 - \beta^2}}$$

кўринишда ёзилади, ψ — кузатиш йўналиши билан тезлик йўналиши орасидаги бурчак бўлиб, бу бурчак манбага боғланган координаталар системасида ўлчанган; текстда келтирилган ϕ бурчак эса асбобга боғланган координаталар системасида ўлчанган. Иккала формула, албатта, бир-бирига тамоман эквивалентdir, чунки ϕ ва ψ бурчаклар бир-бирига $\cos \phi = \frac{\cos \psi - (v/c)}{1 - (v/c) \cos \psi}$ муносабат оркали боғланган.

Кузатиш бурчаги асбобга боғланган системада ўлчанадиган тажрибага тақкослашда текстда келтирилган формула қулайроқ.



22.10-расм. Допплернинг кўндаланг эффектини аниқлаш юзасидан Айвс ўтказган тажриба схемаси.

максус ясалган эди. Канал зарралари бевосита тарқатаётган ёруғликни ва кўзгу қайтараётган ёруғликни кузатиб, Айвс частотанинг кўндаланг Допpler эффектига боғлиқ бўлган ўзгаришини ажратади.

Айвс тажрибасининг гоясини 22.10-расмдаги схемадан тушуниб олиш мумкин. Агар H канал нури кўзгуга (спектрограф ўқи) бу кўзгуга тик жойлашган) бирор бурчак остида йўналган бўлса, у ҳолда тезликнинг кузатиш ўналишидаги ташкил этувчисига мос келувчи одатдаги Допpler эффекти юз беради. Зарра тезлигининг ўналиши билан заррадан бевосита спектрографга борувчи ёруғлик ўналиши орасидаги бурчак φ бўлсин (қ. 22.10-расм). Бундай ҳолда заррадан кўзгуга борадиган (ва ундан қайтиб спектрографга борадиган) ёруғлик зарранинг тезлиги йўналиши билан $\pi - \varphi$ бурчак ташкил этади. Шунинг учун тезликнинг нур бўйича йўналган ташкил этувчисига мос Допpler эффекти силжимаган чизиққа нисбатан *симметрик* бўлган

$$\Delta v = \frac{v}{c} \cos \varphi$$

ва

$$\Delta v' = \frac{v}{c} \cos (\pi - \varphi) = -\Delta v$$

силжишлар беради. Кўндаланг Допpler эффекти эса юқорида тавсифланган эффектга қатланиб, иккала ташкил этувчи учун бир томонга, анифи қизия томонга йўналган ($-\Delta v$) силжиш ҳосил қиласди.

Иккала эффект оқибатида силжимаган чизиққа нисбатан *асимметрик* манзара ҳосил бўлади. Кузатилган натижавий $a = -(\Delta v + \delta v)$ ва $b = \Delta v - \delta v$ силжишларни ўлчаб, кўндаланг Допpler эффектини характерловчи ва тўлқин узунликнинг спектрнинг қизил четига томон $\delta\lambda$ катталик қадар ўзгаришига мос келувчи $\delta v = -\frac{1}{2}(a+b)$ силжишни ҳисоблаб топиш мумкин. Айвснинг ўлчашлари ҳақиқатан ҳам бундай эффект борлигини кўрсатди ва $\delta\lambda$ нинг нисбийлик назарияси башорат қилганига жуда яқин қийматини топди:

$$\text{кутилгани } \delta\lambda = 0,0472 \text{ Å; кузатилгани } \delta\lambda = 0,0468 \text{ Å.}$$

Хотима. Биз нисбийлик назариясининг турли хulosаларини экспериментда тасдиқловчи қатор айрим фактларни келтирдик. Фактлар бирор назарий қоидани имкон борича яққол кўрсатадиган

қилиб танлаб олинган эди. Албаттa, бу айрим қоидалар бир бутун бўлиб боғланған. Шунинг учун бу фактлар тўплами, шунингдек жуда кўп бошқа фактлар ҳам, нисбийлик назариясининг тўғри ва самарали назария эканлигини тан олдирувчи экспериментал далиллар хазинаси ҳисобланади.

Ниҳоят, шуни таъкидлаймизки, нисбийлик назариясининг турли хил натижалари бирор таъсир ёки сигналнинг тарқалиш тезлиги ёруғликнинг вакуумдаги с тезлигидан катта бўла олмайди, деган хulosага олиб келади. Бу хulosага дисперсияловчи муҳитда *п* синдириш кўрсаткичининг бирдан кичик бўла олиши (бунда *c₁* фазавий тезлик с тезликдан катта бўлади) факти зид келадигандай куринади. Аммо фазавий тезлик сигнал ёки таъсир узатиш тезлигини белгимаслигини назарда тутиш керак, чунки фазавий тезлик барча қисмлари айнан ўхшаш бўлган чексиз синусоидани характерлайди. Синусоидада бирор ўзгариш (нуқсон) қилиб, сигнал юборишими мумкин эди, лекин бу ҳол монохроматикликни бузади ва сигнал энди фазанинг тезлигига эмас, балки с дан кичик бўлган ва *сигнал тезлиги деб аталадиган тезлик билан тарқалади* (125-§ га таққосланг).

134-§. Умумий хulosалар

Баён қилинганлардан шу нарса кўринадики, нисбийлик назарияси мунтазам системадан иборат бўлиб, у айрим экспериментал кузатишлар натижалари орасидаги кўринма зиддиятларни барта-раф қилибгина қолмай, балки фазо ва вақт ўлчашлари тўғрисидаги тушунчаларни жуда чуқур қайта қараб чиқишига олиб келади. Бунинг устига, нисбийлик назарияси бир қатор янги умумий қоидаларни, хусусан жисемнинг массаси билан тезлиги орасидаги боғланишни ва энергия масса орасидаги боғланишни ифодаловчи

$$m = \frac{m_0}{\sqrt{1 - \beta^2}} \quad \text{ва} \quad E = mc^2 \quad (134.1)$$

муносабатларни аниқлади, бунда *m₀* — тинчлик массасига, яъни *v* тезлик *c* га нисбатан жуда кичик бўлгандаги массага мос келади. Бу муносабатлар жуда катта тезликлар ва жуда катта энергия *hv* порциялари (қаттиқ γ -квантлар) билан иш кўриладиган ядро физикасида айниқса унумли равишда кенг кўлланилади.

Нисбийлик назарияси билан юзаки танишиш барча физик тушунчалар ҳақиқийлигини йўқотади, деган тасаввурга олиб келиши мумкин, чунки улар нисбий бўлганликлари туфайли, улар турли саноқ системаларида турлича баҳоланиши мумкин (бу турли баҳолардан бирортасини бошқаларидан ажратадиган ҳеч қандай имконият бўлмагани ҳолда). Масалан, Декарт координаталари системасининг (масалан, ўқлар йўналишларининг) танланишига боғлиқ ҳолда *x*, *y*, *z* координаталарнинг сон қийматлари ўзгарганига қараб фа-

зовий катталиклар ҳақиқий әмас деб ұукм чиқариш нотұғри бұлганидек, юқоридаги тасаввур ҳам мутлақо нотұғридир. Бу кесмалардан ҳар бирининг нисбий характерлы бўлишига қараб икки нуқта орасидаги масофа сифатидаги узунлик тушунчасини ҳақиқий әмас дейиш ярамайди, чунки бу узунлик

$$\sqrt{(x_1 - x_2)^2 + (y_1 - y_2)^2 + (z_1 - z_2)^2} = \sqrt{(\Delta x)^2 + (\Delta y)^2 + (\Delta z)^2}$$

бўлиб, координаталар танланишига боғлиқ әмас, балки уларга нисбатан инвариантдир. Фақат бу ҳақиқий узунликнинг координата ўқлари бўйича олинган ташкил этувчилари нисбийдир. Худди шунингдек, нисбийлик назариясида вақт ва узунликнинг нисбий эканлиги бир бутун сифатида координаталар танланишига боғлиқ бўлмаган тамомила муайян ҳақиқий маъноли бирор физик катталиктиннинг айрим ташкил этувчиларининг нисбий эканлигини англатади. Геометрик ўхшатишдан фойдаланиб, бу физик катталиктин маъносини қўйидагича тушуниб олиш мумкин. Геометрияда нуқта учта x, y, z координата тўпламидир ва икки нуқта орасидаги масофа координаталар системаси танланишига боғлиқ бўлмаган тамомила муайян узунлиқдир. Физикада жой ва вақт, яъни тўртта координата x, y, z, t (дунёвий нуқта) орқали аниқланган воқеа ҳақиқий маъноли бўлади. Икки воқеа орасидаги «масофа», яъни

$$\Delta s = \sqrt{(\Delta x)^2 + (\Delta y)^2 + (\Delta z)^2 - c^2(\Delta t)^2}$$

«узунлик» ҳақиқий физик маънога эга. Интервал деб аталувчи бу катталиктин муайян қийматга эга бўлади, чунки у координаталар системасининг танланишига боғлиқ әмас ва инвариант катталиқдир.

Худди шунингдек, (134.1) формула ҳам зарранинг массаси саноқ системасига боғлиқ деган холосага олиб келади; зарранинг $p = m v$ импульси (ҳаракат миқдори), $E = mc^2$ энергияси ҳам саноқ системасига боғлиқ. Шундай қилиб, барча бу катталиклар юқорида кўриб чиқилган фазовий ва вақтий координаталарга ўхшаш «нисбийдир». Саноқ системасига боғлиқ бўлмаган ва, бинобарин, тамомила ҳақиқий физик маънога эга бўлган тўрт ўлчовли (энергия-импульс вектори деб аталувчи) векторнинг

$$\sqrt{E^2 - c^2(p_x^2 + p_y^2 + p_z^2)} = \sqrt{m^2c^4 - c^2m^2v^2} = mc^2\sqrt{1 - \beta^2} = m_0c^2$$

узунлиги инвариант катталиктин, яъни ҳар қандай саноқ системасида ҳақиқатан ўзгармайдиган катталиктин бўлади. Бу тўрт ўлчовли векторнинг ташкил этувчилари

$$iE = imc^2, cp_x, cp_y, cp_z$$

бўлади, яъни қийматлари инерциал саноқ системасининг танланиши га боғлиқ бўлган энергия ва импульс билан алоқадор.

Шундай қилиб, нисбийлик назарияси натижаларини түғри талқин қилиш субъективистик ёки идеалистик характердаги хуло-

салар чиқариш учун мутлақо ҳеч қандай асос қолдирмайды. Масса билан энергиянинг ўзаро боғлиқлиги алоҳида ишонч билан шуни кўрсатадики, масса ва энергия материянинг модда шаклида ёки электромагнитик майдон (ёргулик) шаклида булишидан қатъи назар унинг ажралмас атрибутиларидан иборатdir.

Ҳақиқий дунё воқеалари орасидаги фазовий — вақтий муносабатларни интервал аниқлайди, интервалнинг катталиги саноқ системасининг ихтиёрий танланишига боғлиқ эмас ва, бинобарин, нисбий эмас.

Нисбийлик назарияси классик физикага таққосланганда олдинга босилган катта қадам бўлди: классик физикада фазо ва вақт бир-бирига боғланмаган мустақил категориялар эди. Вақт ва фазони ажралмас алоқада текшириб, нисбийлик назарияси фазо ва вақт ҳақида анча чуқур тасаввурлар беради, бу тасаввурлар классик физика тасаввурларига нисбатан объектив дунё муносабатларига янада яқин. Бу тасаввурлар саноқ системаларининг фақат текис ҳаракатини эмас, балки тезланма ҳаракатини ҳам текширувчи умумий нисбийлик назариясида тарақкий эттирилди. Умумий нисбийлик назарияси фазо ва вақт хоссалари моддий массалар тақсимотига боғлиқ, деган холосага келади. Шундай қилиб, материядан мустақил равишда ва у билан бир қаторда мавжуд бўладиган абсолют вақт ва абсолют фазо ҳақидаги метафизик тасаввур (Ньютон фикрича, «жисмлар омбори» ва «тозя муддат») диалектик материализм таълимотига мувофиқ равишда, фазо ва вақтни материянинг мавжудлик шакллари деб қарайдиган тасаввурлар билан алмаштирилади.

Нисбийлик назариясининг фазо ва вақт ҳақидаги тасаввурларни аниқлаштириш соҳасидаги ютуқлари билиш йўлидаги муҳим босқич бўлиб, бу масаланинг диалектик материализм томонидан олға сурилган умумий қўйилишини маълум маънода конкретлаштиради. В. И. Ленин фикрига мувофиқ, «Инсоннинг макон ва замон ҳақидаги тасаввурлари нисбий тасаввурлардир, лекин бу нисбий тасаввурлардан абсолют ҳақиқат вужудга келади, бу нисбий тасаввурлар абсолют ҳақиқат йўлидан илгарилаб боради ва унга яқинлашади. Материянинг тузилиши ва ҳаракат формалари ҳақидаги илмий билимларнинг ўзгарувчанлиги ташки оламнинг объектив реаллигини рад қилмагани сингари, инсоннинг макон ва замоннинг ҳақидаги тасаввурларининг ўзгарувчанлиги ҳам макон ва замоннинг объектив реаллигини рад қилмайди». («Материализм ва эмпириокритицизм», Ўздавнашр, 1950 й., 185-бет.)

ЁРУҒЛИКНИНГ ИККИ МУҲИТ ЧЕГАРАСИ ОРҚАЛИ ЎТИБ ТАРҚАЛИШИ

ХХIII боб

ЁРУҒЛИКНИНГ ИККИ ДИЭЛЕКТРИК ЧЕГАРАСИДА ҚАЙТИШИ ВА СИНИШИ

135- §. Ёруғликнинг икки диэлектрик чегарасида қайтиши ва синиши. Френель формулалари

Бундан олдин баён этилган ўқув материалида биз ёруғлик қайтиши ва синишининг тажриба маълумотлари асосида аниқланган қонунларидан кўп марта фойдаландик.

Бу бобда биз ёруғликнинг икки муҳит чегараси орқали ўтиб тарқалиши тўғрисидаги масалани ёруғликнинг электромагнитик назарияси асосида кўриб чиқамиз. Равшанки, бунда биз геометрик оптиканинг юқорида тилга олинган қонунларини асослабгина қолмай, балки қайтиш ва синиш тўғрисидаги масалани тадқиқ этишни янада олға суришимиз, масалан, бўлиниш чегарасидан қайтган ёруғлик тўлқинларининг ва бўлиниш чегараси орқали ўтган ёруғлик тўлқинларининг амплитуда ва фазаларини ҳисоблаб топишимиш керак.

Олдимизга қўйилған бу масала физикадаги кўпчилик масалалар сингари икки хил йўл билан ҳал^{*} килинади.

Муҳит атомларининг электр зарядларига (электрон ва ионларга) ёруғлик тўлқинининг кўрсатадиган таъсирини батафсил текшириб чиқиш мумкин: электромагнитик тўлқинлар зарядларни тебранма ҳаракатга келтиради, бу ҳаракатлар электр вектори тебранишларининг частотасидек частота билан юз беради; бу тебранишлар оқибатида муҳитнинг атомлари иккиласми электромагнитик тўлқинлар чиқаради, ҳамма иккиласми тўлқинлар билан муҳитга тушаётган тўлқиннинг интерференциялашуви натижасида қайтган ва синган тўлқинлар ҳосил бўлади.

Таърифланган умумий масала бундай аҳволда самарали равишда ҳал қилинган, бироқ ҳар бир атомга ташқаридан тушаётган тўлқиннинг кўрсатадиган таъсиринингина эмас, балки қолган атомлар чиқарган иккиласми тўлқинларнинг ҳам кўрсатадиган таъсирини эътиборга олиш зарурлиги туфайли бажариладиган ҳисоблар анча мураккабдир.

Бу масалани ҳал қилишнинг бошқа йўли феноменологик электродинамикага, яъни Максвелл тенгламалари системасига ва улардан электромагнитик майдон учун келиб чиқадиган чегаравий шартларга асосланади. Бунда муҳитнинг хоссалари унинг синдириш кўрсаткичи ёки диэлектрик сингдирувчанлиги орқали ифодаланади.

Биз охирги методдан фойдаланамиз, чунки бу метод қайтган ва синган түлқинларнинг тарқалиш йўналиши, амплитудаси ва фазасини осон топишга, яъни ёруғлик түлқинларининг қайтиш ва синиш қонунларини назарий равищда келтириб чиқаришга имкон беради. Бироқ бу усулда муҳитнинг синдириш кўрсаткичи билан муҳитни ташкил этган атомларнинг хоссалари орасидаги муносабат тўғрисидаги савол жавобсиз қолади.

Бир жинсли икки изотроп диэлектрикнинг бўлиниш чегарасига электромагнитик ясси түлқин тушаяпти, деб фараз этайлик. Тажрибанинг кўрсатишича, бундай ҳолда диэлектрикларнинг бўлиниш чегарасидан икки ясси түлқин, яъни қайтган ва синган түлқин тарқалади.

Электромагнитик майдоннинг чегаравий шартлари қўйидагидан изборат: исталган пайтдаги ва бўлиниш чегарасининг ҳар бир нуқтасидаги электр ва магнит майдонлари кучланганлик векторларининг тангенциал компоненталари бир-бирига

$$E_{\tau 1} = E_{\tau 2}, \quad H_{\tau 1} = H_{\tau 2} \quad (135.1)$$

тengликлар орқали боғланган бўлади, бу ерда τ индекс E ва H векторларнинг тангенциал компоненталарини, яъни E ва H векторларнинг муҳитлар орасидаги чегарага туширилган проекцияларини белгилашда ишлатилади. Равшанки, биринчи муҳитда майдон кучланганлигининг бўлиниш чегараси яқинидаги натижавий қиймати тушаётган ва қайтган түлқинлар майдонларининг йифиндиси билан аниқланади, иккинчи муҳит ичida эса фақат ўтаётган түлқиннинг майдони билан аниқланади. Тушаётган түлқин ҳар қандай тарзда қутбланган бўлиши мумкин.

З-§ да кўрсатилганидек, түлқинлар ясси түлқин бўлганда Максвелл тенгламаларидан $\nabla \epsilon E = \nabla \mu H$ муносабат келиб чиқади, бу муносабатни спектрнинг оптик қисмida шаффоф диэлектриклар учун

$$\nabla \epsilon E = H$$

кўринишида ёзиш мумкин, чунки бу ҳолда $\mu \approx 1$. E , H векторлар ва түлқиннинг тарқалиш йўналишини аниқлайдиган бирлик s вектор ўзаро перпендикуляр бўлиб, ўнақай винт системасини ҳосил қиласди (қ. 2.6-расм, унда түлқиннинг тарқалиш йўналиши v вектор билан кўрсатилган). Аввало, шунга ишонч ҳосил қиласмизки, тушувчи түлқин ҳар қандай қутблангандага ҳам қайтган ва синган түлқинларнинг тарқалиш йўналишини аниқловчи қайтиши ва синишнинг геометрик қонунлари бирдай бўлади. Тўлқинлар қайтиши масаласини назарий жиҳатдан анализ қилганда тебра нишларнинг комплекс ифодасидан фойдаланган куляй. Шунга мувофиқ равища тушаётган, қайтган ва синган тўлқинлар ифодасини қўйидагича ёзамиз:

$$\left. \begin{aligned} E_i \exp [i(\omega_i t - k_i r s_i)], & \quad k_i = \frac{\omega_i}{v_i} = \frac{\omega_i}{c} n_1; \\ E_r \exp [i(\omega_r t - k_r r s_r)], & \quad k_r = \frac{\omega_r}{v_r} = \frac{\omega_r}{c} n_1; \\ E_d \exp [i(\omega_d t - k_d r s_d)] & \quad k_d = \frac{\omega_d}{v_d} = \frac{\omega_d}{c} n_2. \end{aligned} \right\} \quad (135.2)$$

Бу ерда r — радиус-вектор, ω_j , v_j — тўлқинларнинг частотаси ва тезлиги ($j = i, r, d$), E_j — тўлқинлар амплитудаси, n_1 , n_2 — чегарадош муҳитларнинг синдириш кўрсаткичлари, s_j — бирлик векторлар. $s_j r = \text{const}$ шарт s_j га перпендикуляр бўлган текисликни ифодалагани учун (135.2) ифодалар $s_i = s_i$, s_r , s_d векторлар бўйлаб тарқалувчи ясси тўлқинларни тавсифлайди. Тебранишларни комплекс равишда ифодалаш тўғрисида 4-§ да айтилганларга асосан, бу ифодаларнинг физик мазмуни уларнинг ҳақиқий қисмига боғлиқ. E_i , E_r , E_d комплекс векторларнинг Декарт ўқларидаги ташкил этувчилигининг (компоненталарининг) аргументлари тегишили тебранишларнинг бошланғич фазаларидир. 110-§ да тушунтириб ўтилганидек, E_j вектор ташкил этувчилигининг бошланғич фазалари фарқи тўлқиннинг қутбланиш ҳолатига таъсир кўрсатади.

Агар электр векторининг чегаравий шартларига (135.2) ифодалар қўйилса, бу шартлар қўйидаги кўринишга келади:

$$\begin{aligned} E_{i\tau} \exp [i(\omega_i t - k_i s_i r)] + E_{r\tau} \exp [i(\omega_r t - k_r s_r r)] = \\ = E_{d\tau} \exp [i(\omega_d t - k_d s_d r)]. \end{aligned}$$

Ихтиёрий t пайтда ва бўлиниш чегарасининг ихтиёрий бир нуқтасида бу тенглик тўғри бўлиши учун экспоненталарнинг учала кўрсаткичидаги t олдиаги коэффициентлар тенг бўлиши ва r радиус-векторнинг бўлиниш чегарасига туширилган r_τ проекцияси олдиаги коэффициентлар тенг бўлиши, яъни қўйидаги тенгликлар тўғри бўлиши зарур ва кифоя:

$$\omega_i = \omega_r = \omega_d \quad (135.3)$$

$$k_i s_{i\tau} = k_r s_{r\tau} = k_d s_{d\tau}. \quad (135.4)$$

(135.3) га асосан, учала тўлқиннинг частоталари бир-бирига тенг бўлиши керак. Бу параграфнинг бошида баён этилган молекуляр тасавурларга кўра, бу натижа равшандек кўринади, чунки ёргулк тўлқинининг электр вектори туфайли зарядлар тебранишининг частотаси мажбур этувчи кучнинг частотасига, яъни ω_i га тенг. Бундан буён ω_i , ω_r , ω_d ларнинг индексларини тушириб қолдир, частота ω билан белгиланади.

(135.4) тенгликдан s_i , s_r ва s_d бирлик векторлар бўлиниш текислигига ўtkазилган нормаль билан s_i дан (*тушиш текислиги*) ўтадиган бир текисликда ётиши келиб чиқади; бу ҳол тажрибага (к. 1- §) мувофиқ келади.

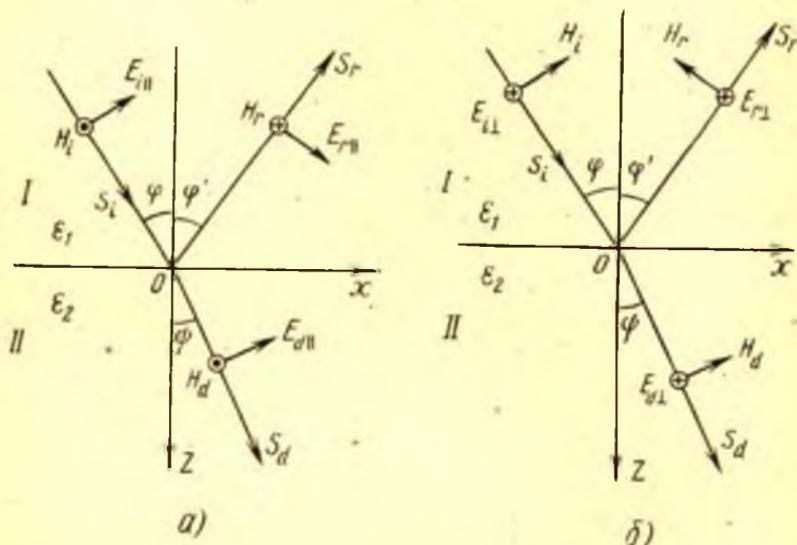
Координаталар системасини шундай танлаб оламизки, xOy текислик муҳитларнинг ажралиш текислиги билан, zOx текислик тушиш текислиги билан устма-уст тушадиган бўлсин; бунда Oz ўқни I муҳитдан II муҳитга томон йўналтирамиз (23.1-расм). s_i , s_d билан z ўқи орасидаги бурчакларни φ , ψ билан (тушиш ва синиш бурчаклари), Oz билан s_r орасидаги бурчакни $\pi - \varphi'$ билан ($\varphi' -$ қайтиш бурчаги, к. 23.1-расм) белгилаймиз.

Бу координаталар системасида s_i - векторларнинг y ўқдаги компоненталари нолга тенг, x ўқдаги компоненталарини φ, φ' ψ бурчаклар орқали қўйидагича ифодалаш мумкин:

$$s_{ix} = \sin \varphi, \quad s_{rx} = \sin \varphi', \quad s_{dx} = \sin \psi.$$

Шундай қилиб, (135.4) тенгликларни

$$\frac{\sin \varphi}{v_1} = \frac{\sin \varphi'}{v_1} = \frac{\sin \psi}{v_2} \quad (135.5)$$



23.1- расм. Тушаётган, қайтган ва синган тўлқинларда тўлқин векторларининг ва кучланганликларнинг жойлашиши схемаси.

a — электр вектори кучланганлигининг $E_{i\parallel}$ компоненталари тушиш текислигига ўтади; *b* — электр вектори кучланганлигининг $E_{i\perp}$ компоненталари тушиш текислигига перпендикуляр бўлади.

шаклда ёзиш мумкин. Биринчи тенглик $\varphi = \varphi'$ эканини билдиради, яъни қайтиш қонунини ифодаловчи тенгламани оламиз. Синган тўлқин қўйидаги тенгликлар орқали ифодаланади:

$$\frac{\sin \Psi}{\sin \varphi} = \frac{n_1}{n_2} = \sqrt{\frac{\epsilon_1}{\epsilon_2}} = \frac{1}{n} = \frac{v_2}{v_1}, \quad (135.6)$$

бу эса экспериментда топилган қайтиш қонуни билан бир хилдир. Ундан ташкари, (135.6) муносабатлар эмпирик синиш қонунини анча тўлдиради, масалан, икки муҳитнинг нисбий n синдириш кўрсаткичи тўлқинлар тарқалишининг v_1 ва v_2 тезликларининг нисбатига тенг. Шундай қилиб, қайтиш ва синишининг геометрик қонуналири ёруғликнинг электромагнитик назариясидан бевосита келиб чиқади.

Геометрик қонунларни келтириб чиқаришда юритилган мулоҳазаларда биз вектор амплитудаларнинг ташкил этувчилари ва уларнинг бошланғич фазалари қийматларини чегараловчи фаразлар қилганимиз йўқ. Тўлқинлар кутбланишини айни мана шу миқдорлар аниқлангани учун, тушувчи тўлқиннинг кутбланиш ҳолати ҳар қандай бўлганда ҳам қайтиш ва синишининг геометрик қонунлари тўғри бўлади, деган холосага келамиз.

Геометрик қонунлардан фарқли равища, қайтган ва синган тўлқинларнинг амплитудалари тушувчи тўлқиннинг кутбланишига боғлиқ. Электр вектори тушиш текислигига ётган ҳолни ва электр вектори тушиш текислигига ётган ҳолни алоҳида-алоҳида текшириш мақсадга мувофиқ эканлиги бундан кейинги мулоҳазалардан маълум бўлади. Бошқача айтганда, E_i , E_r , E_d амплитудаларни E ва E_{\perp} компоненталарга ажратамиз; булардан биринчиси тушиш текислигига ётади, иккинчиси эса унга перпендикуляр бўлади:

$$E_j = E_{j\parallel} + E_{j\perp}; \quad j = i, r, d.$$

$E_{i\parallel}$ ва $E_{r\parallel}$ ни ҳисоблаш натижалари ихтиёрий равища қутбланган ёруғликнинг қайтиши ва синиши тўғрисидаги масалани ечишга имкон беради. s_j , $E_{i\parallel}$, $E_{r\parallel}$ векторларнинг ва магнит майдонининг буларга мос $H_{i\parallel}$, $H_{r\parallel}$ кучланганларининг бир-бирига нисбатан жойлашуви 23.1-а ва б расмда кўрсатилган.

Электр вектори кучланганлигининг $E_{d\parallel}$ компоненталари тушиш текислигига ётган ҳолни кўриб чиқишдан бошлаймиз (қ. 23.1-а расм). Бундай қутбланишига тегишли чегаравий шартлар

$$E_{i\parallel} \cos \varphi + E_{r\parallel} \cos \varphi = E_{d\parallel} \cos \psi; \quad n_1 E_{i\parallel} - n_1 E_{r\parallel} = n_2 E_{d\parallel} \quad (135.7)$$

кўринишга келади. Бу тенгламалар системасини ечиб ва синиш қонунидан фойдаланиб, қўйидагиларни топамиш:

$$r_{\perp} = -\frac{E_r}{E_{i\perp}} = -\frac{\sin 2\varphi - \sin 2\psi}{\sin 2\varphi + \sin 2\psi} = -\frac{\operatorname{tg}(\varphi - \psi)}{\operatorname{tg}(\varphi + \psi)}. \quad (135.8)$$

$$t_{\perp} = \frac{E_d}{E_{i\perp}} = \frac{2\sin \psi \cos \varphi}{\sin(\varphi + \psi) \cos(\varphi - \psi)}. \quad (135.9)$$

r_{\perp} ва t_{\perp} миқдорлар тушиш текислигида чизиқли қутбланган тўлқиннинг қайтиши ва ўтиши амплитуда коэффициентлари деб аталади.

Электр вектори кучланганлигининг ёруғлик тушиш текислигига перпендикуляр бўлган компоненталарига (23.1-б расм) тегишли чегаравий шартлар (135.1) кўринишдан

$$E_{i\perp} + E_{r\perp} = E_{d\perp}, \quad n_1(E_{i\perp} - E_{r\perp}) \cos \varphi = n_2 E_{d\perp} \cos \psi$$

кўринишга келади; бу ҳолда қайтиш ва ўтишнинг r_{\perp} ва t_{\perp} амплитуда коэффициентлари қўйидагича ифодаланади:

$$r_{\perp} = \frac{E_r}{E_{i\perp}} = -\frac{\sin(\varphi - \psi)}{\sin(\varphi + \psi)}; \quad (135.10)$$

$$t_{\perp} = \frac{E_d}{E_{i\perp}} = \frac{2\sin \psi \cos \varphi}{\sin(\varphi + \psi)}. \quad (135.11)$$

Тушувчи, қайтган ва синган тўлқинларнинг амплитудалари орасидаги (135.8)—(135.11) муносабатлар Френель формулалари деб аталади.

Магнит векторларига тегишли бунга ўхшаш формулаларни ҳам чиқариш қийин эмас (қ. 185-машқ).

Тушувчи, синган ва қайтган тўлқинларнинг фазалари орасидаги муносабатларни Френель формулалари ёрдамида аниқлаймиз. Қайтишнинг амплитуда коэффициентлари ҳақиқий миқдорлардир (тўлиқ ички қайтиш, бундай бўлмаган ҳол ХХIV бобда ўрганилади). Шунинг учун қайтган, синган ва тушаётган тўлқинларнинг фазалари бир хил бўлади ёки լ қадар фарқ қиласди. Бизлар кўриб чиқаётган векторларнинг мусбат деб олинган йўналишлари ҳар қандай геометрик масаладаги каби шартлидир, албатта. Бироқ биз бутун муҳокама давомида мана шу йўналишларни мусбат деб ҳисоблаганимиз учун бу йўл билан топилган муносабатлар умумий маънога эга. Мусбат йўналишларни бизнингча *танлаш* шуни билдирадики, E_i , E_r , E_d амплитудалар бир хил ишорали бўлганда i , r , d тўлқинларнинг фазалари бир хил, бу амплитудалар ҳар хил ишорали бўлганда фазалар қарама-қарши бўлади.

ψ ва φ бурчакларнинг қийматлари ҳар қандай бўлганда $E_{d\perp}$ билан E_i нинг ҳамда $E_{d\perp}$ билан $E_{i\perp}$ нинг ишоралари ўзаро бир

хил бўлиши (135.9) ва (135.11) формулалардан кўринади. Бу эса бўлиниш сиртида буларнинг фазалари ҳам бир хил бўлишини, яъни ҳамма ҳолларда синган тўлқин тушаётган тўлқин фазасини ўзгартирмаслигини билдиради. Қайтган тўлқиннинг E_r ва E_i компоненталари билан бўладиган иш мураккаброқдир. (135.8) ва (135.10) формулалардан кўринишича, компоненталар орасидаги муносабатлар тушиш бурчагига ва чегарадош муҳитларнинг синдириш кўрсаткичининг қийматига боғлиқ равиша жадвалда жадвалда кўрсатилганча турли хил бўлади.

Жадвал

	$\Phi + \Psi < 1/2\pi$	$\Phi + \Psi > 1/2\pi$
$\Phi > \Psi$, яъни $n_2 > n_1$ ёки $n > 1$	E_r ва $E_{i\perp}$ ларнинг фазалари қарама-қарши (ишораси қарама-қарши) E_r ва $E_{i\parallel}$ ларнинг фазалари қарама-қарши (ишораси қарама-қарши)	$E_{r\perp}$ ва $E_{i\perp}$ ларнинг фазалари қарама-қарши (ишораси қарама-қарши) $E_{r\parallel}$ ва $E_{i\parallel}$ ларнинг фазалари бир хил (ишораси бир хил)
$\Phi < \Psi$, яъни $n_2 < n_1$ ёки $n < 1$	E_r ва $E_{i\perp}$ ларнинг фазалари бир хил (ишораси бир хил) E_r ва $E_{i\parallel}$ ларнинг фазалари бир хил (ишораси бир хил)	E_r ва $E_{i\perp}$ ларнинг фазалари бир хил (ишораси бир хил) $E_{r\parallel}$ ва $E_{i\parallel}$ ларнинг фазалари қарама-қарши (ишораси қарама-қарши)

Шундай қилиб, тушиш бурчаклари кичкина ($\Phi - \Psi \angle \pi/2$) бўлганда қайтган тўлқин электр векторининг иккала көмпонентасининг фазаси $n_2 > n_1$ бўлган ҳолда тушувчи тўлқин фазасига қарама-қарши бўлиб, $n_2 < n_1$ бўлган ҳолда тушувчи тўлқин фазаси билан бир хил бўлади. Жумладан, тўлқин нормал тушган ҳолда ҳам мана шундай бўлади. Оптик жиҳатдан зичлиги каттароқ ($n > 1$) муҳитдан қайтишда ярим тўлқин йўқотишдек бундай ҳодисани биз интерференциянинг турли ҳолларини ўрганишда кўпдан кўп эслатиб ўтганимиз. Юқорида берилган формулаларда электр векторига тегишли мумкин бўлган ҳамма ҳолларни анализ қилиш мумкин. Магнит векторининг фазалари характеристи ҳам шунга ўхшашиб қўриб чиқилиши мумкин.

Бўлиниш чегараси сиртининг бирлик юзига вақт бирлиги ичida тушадиган ёруғликнинг I , энергияси $Umov$ — Пойнтинг векторининг муҳитлар чегарасига ўтказилган нормалдаги проекциясидир. Энергиянинг $2\pi/\omega$ давр ичидаги ўртача қийматини ҳисоблаб, I , қуйидагига тенг эканини топамиз:

$$I_i = \frac{cn_1}{8\pi} \left(E_{i\perp}^2 + E_{i\parallel}^2 \right) \cos \Phi.$$

Қайтган ва синган түлкінларнинг сиртнинг бирлик юзидан вакт бирлиги ичида чиқиб кетадиган энергияси мос равища

$$I_r = \frac{c n_1}{8\pi} \left(E_{r\perp}^2 + E_{r\parallel}^2 \right) \cos \varphi, \quad I_d = \frac{c n_2}{8\pi} \left(E_{d\perp}^2 + E_{d\parallel}^2 \right) \cos \psi$$

муносабатлар орқали ифодаланади. Демак, қайтган оқимнинг тушаётган оқимга нисбати қайтишнинг r ва r амплитуда коэффициентларининг квадратлари орқали аниқланади:

$$r_\perp^2 = \left[\frac{\sin(\varphi - \psi)}{\sin(\varphi + \psi)} \right]^2, \quad r_\parallel^2 = \left[\frac{\operatorname{tg}(\varphi - \psi)}{\operatorname{tg}(\varphi + \psi)} \right]^2. \quad (135.12)$$

Ёруғлик нормал тушган ($\varphi = \psi = 0$) ҳолда (135.8) ва (135.10) формулалардан ноаникликларни очиб, r_\perp ва r_\parallel ларни топамиз:

$$r_\perp = r_\parallel = \frac{n-1}{n+1} = \frac{n_2 - n_1}{n_2 + n_1}. \quad (135.13)$$

Ёруғлик нормал тушганда r_\perp ва r_\parallel қайтиш коэффициентларининг тенг бўлиши жуда равшандир, чунки бу ҳолда $E_{r\perp}$ ҳам $E_{r\parallel}$ ҳам бўлиниш чегарасига параллел бўлиб, физик жиҳатдан аҳамияти бир хил. r_\perp ва r_\parallel ларнинг ишораси аввалгича қайтган ва тушаётган түлкінлар фазалари орасидаги муносабатни ифодалайди.

$n = 1,5$ бўлганда (шиша — ҳаво)

$$r_\perp^2 = r_\parallel^2 = 1/25 = 4\%.$$

Ёруғлик нормал йўналишга жуда яқин бўлган йўналишда тушган ҳолда ҳам унинг кўп сиртлардан қайтиши оқибатида ёруғлик интенсивлиги сезиларли даражада камайиб қолиши мумкин; мураккаб оптик системалар қуришда бу ҳолни эътиборга олишга тўғри келади. Ёруғликнинг бундай исроф бўлишининг олдини олиш чораларидан бири айрим сиртларни Канада бальзами билан елимлашдир; Канада бальзами—шиша чегарасининг нисбий синдириш кўрсаткичи бирга яқин, шунинг учун ёпиширилган сирт юзида ёруғлик амалда қайтмайди.

Шишанинг эркин сиртида ёруғликнинг қайтишини кўп камайтиришга имкон берадиган метод ишлаб чиқилди (*оптиканиң ёрисиши*). Химиявий ишлов бериш йўли билан ёки бошқа модда ялатиш йўли билан шишада сирт қатлами ҳосил қилинади, бу қатламнинг синдириш кўрсаткичи ва қалинлиги шундай танлаб олинадики, бу қатламнинг юқориги ва пастки чегараларидан қайтган нурлар интерференция туфайли бир-бирини сундирадиган бўлсин (қ. 192-машқ). Қатламнинг константаларини (параметрларини) яхшилаб танлаганда ёруғликнинг қайтишини жуда кўп сусайтириш мумкин. Кўп оптик қисмлардан иборат бўлган, яъни қайтарувчи сиртлари кўп бўлган асбоблар қуришда бу ҳол жуда муҳимдир. Баъзи асбобларда, масалан, перископларда шиша мана шундай

ишиланганда ёруғликнинг қайтишига кетадиган истрофлар бир неча марта камаяди.

$\varphi + \psi = \pi/2$ ва $\operatorname{tg}(\varphi + \psi) \rightarrow \infty$ бўладиган ҳол айниқса дикқатга сазовордир. Тушиш бурчаги

$$\Phi_B = \operatorname{arctg} \frac{n_2}{n_1} = \operatorname{arctg} n \quad (135.14)$$

бўлганда юқоридаги шарт бажарилишини кўрсатиш қийин эмас. Тажрибада бундай шартга ҳамма вақт риоя қилиш мумкин. Масалан, синдириш кўрсаткичи $n = 1,5$ бўлган шиша учун $\Phi_B = 56^\circ 19'$, сув учун ($n = 1,33$) $\Phi_B = 53^\circ 4'$ эканини топамиз (иккала ҳолда ҳам биринчи муҳит ҳаво бўлган, $n_1 = 1$). Тушиш бурчаги $\varphi = \Phi_B$ бўлганда E_{\parallel} нинг r қайтариш коэффициенти нолга тенг, r эса

$$r_{\perp} = - \frac{n^2 - 1}{n^2 + 1}$$

формула орқали ифодаланади (қ. 186- машқ). Шундай қилиб, $\varphi = \Phi_B$ бўлганда қайтган ёруғлик тушиш текислигига перпендикуляр бўлган текисликда чизиқли қутбланган бўлади. $\varphi = \Phi_B$ бўлганда r қайтариш коэффициентининг нолга айланиши *Брюстер* қонуни дейилади, Φ_B бурчак эса *Брюстер бурчаги* дейилади. Брюстер қонуни ва унинг қутбланган ёруғлик ҳосил қилишда қўлланилиши 136-§ да батафсил ўрганилади.

Агар $\varphi \rightarrow \pi/2$ (сирпаниб тушиш) бўлса, у ҳолда

$$r_{\parallel}^2 = r_{\perp}^2 = 1$$

бўлади, яъни ёруғлик тўла қайтади. Дарё соҳиллари, фонарлар, ботиб бораётган Қуёш ва шу каби буюмларнинг тинч турган сувдаги тасвири равшан бўлиши ўшанга боғлиқ.

$n = 1,52$ бўлган ҳолда r^2 ва r^2 ларнинг φ тушиш бурчагига боғланиш графиклари (I ва II эгри чизиқлар) 23.2-расмда кўрсатилган, бунга мос Брюстер бурчаги $56^\circ 40'$ га тенг. II эгри чизиқ қутбланмаган ёруғликнинг қайтиш коэффициентига тегишли. Бу ҳолда

$$E_{\parallel}^2 = E_{\perp}^2 \text{ ва} \\ I_{\perp} = \frac{1}{2}(r^2 + r_{\perp}^2) I_{\parallel},$$

яъни қайтиш коэффициенти r^2 ва r^2 ларнинг ўрта арифметик қийматига тенг.

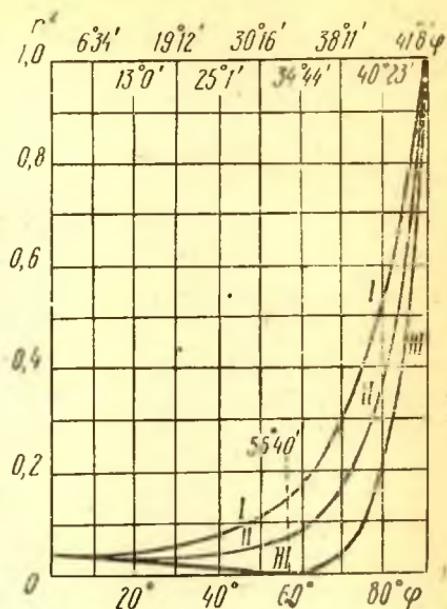
Агар нурни тескари йўналишда, яъни шишадан ҳавога қаратиб юборсак, у ҳолда φ ва ψ бурчакларнинг ўринлари алмашади ва (135.12) муносабатлардан кўриниб турганидек, r_{\parallel}^2 ва r_{\perp}^2 ларнинг қийматлари ўзгармайди. Шунинг учун 23.2-расмдаги графиклар

$n = 1/1,52$ бўлган ҳолдаги қайтишга ҳам тегишли (тегишли тушиш бурчаклари диаграмманинг устида кўрсатиб қўйилган).

Нисбий синдириш кўрсаткичи ортганда 23.2-расмдаги графиклар сифат томондан қандай ўзгаришини қайд қилиб ўтамиз. Графикларниң $\varphi = 0$ га мос келувчи бошланғич нуқтаси (135.13) га асосан юқорига кўчади; r^2 нинг графиги монотонлигича қолади. Брюстер бурчаги ортади, r_{\parallel} нинг графиги тобора чуқур минимумга эга бўлади ва $\varphi \rightarrow \pi/2$ да бирга кескин яқинлашади. Синдириш кўрсаткичининг қиймати етарлича катта бўлганда $r^2 = 1/2(r^2 + r_{\perp}^2)$ ҳам монотон бўлмаган равишда ўзгариб, тушиш бурчаги кичкина бўлганда камаяди ва $\varphi > \varphi_B$ бўлганда ортади.

Айтиб ўтилган чизиқлар (ёки тегишли формулалар) орқали тасвирланган муносабатлар тажрибада кўп марта текшириб кўрилган ва тажрибада яхшигина тасдиқланган. Буларни тажрибада ҳар хил йўналишда тарқаладиган ёруғлик интенсивлигини тадқиқ этишга имкон берадиган ҳар қандай асбобда (гониометрга қўшилган фотометрда) синааб кўриш мумкин. Бунда одатда \perp ва \parallel компоненталар алоҳида-алоҳида текширилади, шунинг учун ё поларизацион фотометр ёки қутбловчи қўшимча призмаси бор асбоб ишлатилади.

Френель формулаларининг тажрибада тасдиқланиши ёруғлик-нинг электромагнитик назарияси фойдасига хизмат қиласидиган салмоқли далиллар. Масаланинг моҳиятига берилиб кетмасдан, шуни қайд қиласизки, эластик эфир назарияси тасаввурларида ёруғликнинг қайтиши тўғрисидаги масаланинг тўла-тўқис ечилиши бартараФ қилиб бўлмайдиган қийинчиликларга дуч келади. Гарчи Френель ўз формулаларини эластик тўлқиннинг икки муҳит чега расидан ўтишини кўриб чиқишида топган бўлса-да, унинг холосаси ички зиддиятларга эга бўлиб, ишонтиарли эмас. Юқорида кўрсантиб ўтилганидек, электромагнитик назария эса электр ва магнит кучланганларни векторларининг чегаравий шартларини анализ



23.2-расм. Ёруғликнинг қайтиш коэффициенти φ тушиш бурчагининг функцияси сифатида тасвирланниши ($n = 1,52$). I — r_{\perp}^2 га тегишли график; II — табиий ёруғликка тегишли график; III — r_{\parallel}^2 га тегишли график.

қилишга асосланган оддий ва чиройли усуулни кўрсатиб беради. Френель формулаларига қарама-қарши ўлароқ қайтишнинг геометрик қонунлари ҳар қандай табиатли тўлқинлар учун ҳам тўғри бўлади ва шунинг учун ёруғликнинг эластик ва электромагнитик назарияларидан қайси бири афзал эканини айтиб беролмайди.

136-§. Икки диэлектрик чегараси орқали ўтишда ёруғликнинг қутбланиши. Брюстер қонунининг аёний тасвири

Кўриб турганимиздек, Френель формулалари қайтган ва ўтаетган ёруғликдаги E_{\perp} ва E_{\parallel} компоненталардан ҳар бирининг амплитудасини ҳисоблаб топишга имкон беради ва шунинг учун бу формулалардан фойдаланиб қайтган ва синган ёруғликнинг қутбланиш даражаси тўғрисидаги масалани тўлиқ, ечиш мумкин. Бизга тажрибадан маълум бўлган ва XVI бобда тавсифланган ҳамма қонунлар Френель формулаларининг ичидаги бор. Шундай қилиб, электромагнитик назария Малюснинг улуғ кашфиёти сабабини кўрсатиб беради.

Агар ёруғлик табиий ёруғлик бўлса, у ҳолда $E_{\perp}^2 = \bar{E}_{\perp}^2$ бўлади, яъни кузатиш вақтига нисбатан қисқа бўлган, бироқ атом ичидаги юз берадиган процессларнинг давом этиши вақтидан узун бўлган вақт ичидаги электр майдони кучланганлигининг тушиш текислигига ётган ва унга перпендикуляр бўлган компоненталарининг квадратлари ўрга ҳисобда бир-бирига teng бўлади.

Бироқ қайтган ёруғлика

$$\bar{E}_{r\perp}^2 \neq \bar{E}_{r\parallel}^2. \quad (136.1)$$

Шунинг учун қайтган ёруғлик бирмунча қутланган бўлади. $\bar{E}_{r\perp}^2 \leq \bar{E}_{r\parallel}^2$ бўлгани учун тушиш текислигига перпендикуляр бўлган электр векторининг амплитудаси ортиқ бўлади.

Қутбланиш даражасининг ўлчами сифатида

$$\Delta = \frac{I_{\perp} - I_{\parallel}}{I_{\perp} + I_{\parallel}} 100 \%$$

нисбатни олиш табиийдир, бу ерда I_{\perp} ва I_{\parallel} лар E_{\perp} ва E_{\parallel} компоненталарга тегишли интенсивликлар. Δ миқдор қутбланиш даражаси деб айтилади. Δ ни процент ҳисобида ифодалаш учун 100 кўпайтувчи киргизилган. Шундай қилиб, $I_{\perp} = I_{\parallel}$ (табиий ёруғлик) бўлганда қутбланиш даражаси нолга teng; агар электр векторининг компоненталаридан биттаси нолга айланса, қутбланиш 100 % га етади. Δ нинг биз берган мана шу таърифида $\Delta = 100\%$ тенглик электр вектори тебранишларининг йўналиши тушиш текислигига перпендикуляр бўлган ҳолдаги тўлиқ қутбланишни билдиради; $\Delta = -100\%$ тенглик эса электр векторининг тебранишлари тушиш текислигига бўлган ҳолдаги тўлиқ қутбланишни билдиради.

Агар $\phi + \psi = \pi/2$ бўлса, у ҳолда $I_r = 0$, $I_{r\perp} \neq 0$ ва $\Delta = 100\%$ бўлади, яъни қайтган ёруғлик тўлиқ қутбланган, бунда электр вектори тушиш текислигига перпендикуляр (Брюстер қонуни). ϕ тушиш бурчагининг ҳеч бир қийматида t_r , $t_{r\perp}$ ўтказиш коэффициентлари нолга айланмайди, яъни ўтаётган ёруғликнинг тўлиқ қутбланиши мумкин эмас. Бироқ ҳамиша $E_{r\parallel}^2 \geq E_{r\perp}^2$, яъни $I_{r\parallel} \geq I_{r\perp}$ ва $\Delta \ll 0$. Бу эса ёруғликнинг қисман қутбланганлигини ва тебранишлар асосан тушиш текислигига юз берадиганлигини билдиради.

Ёруғлик Брюстер бурчаги ҳосил қилиб тушганда қўйидаги тенгликлар тўғри келишини кўриш осон (қ. 187-машқ):

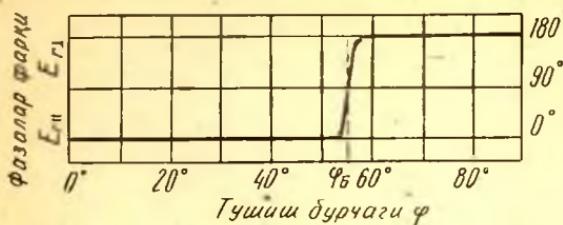
$$\frac{E_{r\perp}}{E_{r\parallel}} = \frac{2n}{1+n^2}, \quad \frac{I_{r\perp}}{I_{r\parallel}} = \frac{4n^2}{(1+n^2)^2},$$

$$\Delta = \frac{4n^2 - (n^2 + 1)^2}{4n^2 + (n^2 + 1)^2} = -\frac{(n^2 - 1)^2}{4n^2 + (n^2 + 1)^2}. \quad (136.2)$$

$n = 1,5$ бўлганда (ҳаво — шиша) тахминан $\Delta = -8\%$ бўлади, яъни ўтаётган ёруғлик қисман (8%) қутбланган. Агар ёруғлик ясси-параллел пластинка ичига кирса, у ҳолда ёруғлик иккинчи сиртда Брюстер бурчаги ҳосил қилиб синади ва пластинка орқали ўтган ёруғликнинг қутбланиш даражаси яна тахминан 8% ортади. Агар бир неча пластинка бирин-кетин қўйилса (*Столетов стопаси*), у ҳолда стопадаги пластинкалар кўпайган сари ўтаётган ёруғликнинг қутбланиши тез ортади ва буни Френель формулалари воситасида ҳисоблаб чиқариш мумкин (қ. 189-машқ).

Френель формулаларидан шундай хулоса келиб чиқадики (қ. 478-бетдаги жадвал), тушиш бурчаги Брюстер бурчагидан кичик ($\phi + \psi < \pi/2$) бўлганда $E_{r\parallel}$ ва $E_{r\perp}$ ларнинг фазалари бир хил, $\phi + \psi > \pi/2$ бўлганда эса уларнинг фазалари қарама-қарши бўлади. Тушиш бурчаги Брюстер бурчагига тенг бўлганда $E_{r\parallel}$ нинг фазаси сакраб 180° га ўзгариши керак (23.3-расм). Ундан ташқари, ёруғлик Брюстер бурчаги остида тушганда қайтган ёруғликда тебранишлар тушиш текислигига перпендикуляр бўлиши керак, чунки $E_{r\parallel} = 0$. Бироқ кузатишлар бу фикрнинг унча тўғри эмаслигини кўрсатади.

Максус ўтказилган тажрибаларнинг кўрсатишича, Брюстер қонуни унча аниқ бажарилмайди, масалан, қутбланган ёруғлик Брюстер бурчагига яқин бурчак ҳосил қилиб қайтганда ясси қутбланган ёруғлик эмас, балки эллиптик қутбланган ёруғлик ҳосил бўлади. Демак, $E_{r\parallel}$ ва $E_{r\perp}$ компоненталар орасида 0 ва 180° дан фарқ қиласиган фазалар фарқи бор, яъни Брюстер бурчаги орқали ўтилганда $E_{r\parallel}$ нинг фазаси анча тез бўлса-да, лекин сакрамасдан муттасил ўзгариши 23.3-расмда пунк-



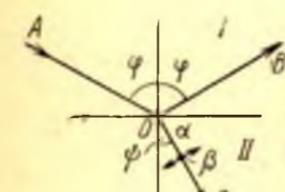
23.3- расм. ФБ Брюстер бурчаги яқинида Френель формуулаларидан четга чиқиши.

тири чизик билан кўрсатилган; яхлит чизик фазанинг ҳақиқатда кўринадиган ўзгаришини ифодалайди. Бундай натижалар чиқишига икки муҳитнинг бўлиниш сиртида ўтиш қатлами борлиги сабабчидир, бу қатламда ϵ_1 (демак, n_1 ҳам) ϵ_2 га (n_2 га) сакрамасдан узлуксиз ўзгариш билан тез ўтади.

Брюстер қонунининг физик мазмани. Френель формуулаларини чиқаришда ва уларнинг маъносини тушунтиришда биз модданинг атом ёки молекулалари чиқарадиган иккиламчи тўлқинлар тўғрисидаги тасаввурларга таянмасдан электромагнитик майдонга тегишли чегаравий шартлардан фойдаланган эдик. Ўша тасаввурлардан фойдалансак, биз бу формуулаларга физик жиҳатдан жуда аниқ маъно бағишилаган бўлар эдик. Буни [биз Брюстер қонунининг физик мазмунини талқин этиш мисолида кўрсатамиз.

Тушаётган тўлқин II муҳитда электронларни тебранма ҳаркатга келтиради (23.4-расм), бу тебранишлар иккиламчи тўлқинлар манбаи бўлиб қолади; ана шу тўлқинлар қайтган ёруғликни ҳосил қиласди. Тебранишлар йўналиши ёруғлик тўлқини* электр векторининг йўналиши билан бир хил бўлади, яъни II муҳитда бу йўналиш OC га перпендикуляр бўлади. Биз бу тебранишни бири (α си) AOC текислиқда ётадиган ва иккинчиси (β си) унга перпендикуляр бўлган икки тебранишнинг йигиндиси деб тасаввур этишимиз мумкин. Бошқача айтганда, биз молекуладаги электронларнинг тебранишини ўқлари мос равишда α ва β бўйлаб йўналган икки элементар нурлантиргичлар тебранишларининг суперпозицияси сифатида тасвирлаймиз.

Энди ёруғлик Брюстер бурчагига тенг бурчак ҳосил қилиб тушяпти, яъни $\phi + \Psi = 1/2\pi$ деб фарз этайлик. Бунда, равшанки, $OB \perp OC$. Бинобарин, $OB \parallel \alpha$. Бироқ тебранаётган электр заряди ўзи



23.4- расм. Брюстер қонунининг физик маъносини тушунтиришга оид.

*Соддалик учун биз молекулаларни изотроп деб ҳисоблаймиз.

ҳаракат қилаётган йўналиш бўйлаб электромагнитик тўлқинлар чиқармайди. Шунинг учун ўқи α бўйлаб йўналган нурлаткич OB бўйлаб нур чиқармайди. Шундай қилиб, OB йўналишда ўқи β бўйлаб йўналган нурлаткич юборадиган ёруғлик тарқалади; бу нурлаткичининг тебранишлар йўналиши OB га перпендикуляр, яъни чизма текислигига перпендикулярdir. Бошқача айтганда, қайтган ёруғлик тўлиқ қутбланган ва ундаги электр майдони кучланганлиги векторининг тебраниши тушиш текислигига перпендикулярdir (Брюстер қонуни).

Агар тушиш бурчагидан фарқ қилса, у ҳолда OB бўйлаб тарқала оладиган тўлқинда β компонента билан бирга α компонента ҳам бўлар экан; α йўналиш билан қайтган тўлқин йўналиши орасидаги бурчак қанча катта бўлса, α компонентанинг улуси шунча кўпроқ бўлади. Шундай қилиб, қайтган тўлқин қисман қутбланган бўлади ва тушиш бурчаги Брюстер бурчагига яқинлашган сари қутбланиш даражаси ортади.

Тажрибанинг кўрсатишича ва биз айтганча, Брюстер қонуни унча аниқ бажарилмайди. Эҳтимол, қонундан фарқ қилишининг сабабларидан бири биз молекулаларни изотроп деб ҳисоблаганимиз бўлгандир, чунки ҳамма вақт ҳам молекулалар изотроп бўлавермайди. Айтгандек, Брюстер қонунидан фарқ қилиш сабаблари шу чоққача ҳам унча яхши аниқлангаи эмас.

ХХIV б об

ТУЛА ИЧКИ ҚАЙТИШ*

137-§. Тұла ички қайтиш ҳодисаси

Тажрибада топилиб, назариядан келиб чиқадиган синиш қонунига асосан, $\sin \psi = \sin \phi / n$. Агар $n < 1$ бўлса, у ҳолда бу муносабатга асосан, ϕ тушиш бурчакининг шундай қиймати бўлиши мумкинки, бунда $\sin \psi > 1$ бўлади, бунинг эса маъноси йўқ, чунки бундай формула ҳеч қандай реал тушиш бурчagini аниқламайди. Бундай ҳол ϕ бурчакининг $\sin \phi > n$ шартни қаноатлантирадиган ҳамма қийматларида юз беради; $\sin \phi > n$ шарт $n < 1$ бўлган ҳолда, яъни ёруғлик кўпроқ синдирувчи муҳитдан камроқ синдирувчи муҳитга (масалан, шицадан ҳавога) ўтганда бўлиши мумкин. $\sin \phi = n$ шартга мос келувчи ϕ бурчак *критик бурчак* ёки *лимит бурчак* деб аталади. Маълумки, бундай шароитларда биз синган тўлқинни кўрмаймиз, бутун ёруғлик эса биринчи муҳитга тўла қайтади, шунга мувофиқ равишда бу ҳодиса *тұла ички қайтиши* ҳодисаси деб аталади.

*Бу бобда кўпчилик қоидалар исботланмасдан баён этилади, чунки бунга тегишли материал умумий физика курсига кирмайди. Буларни баён этишдан мақсад улар тўғрисида фақат умумий тасаввур беришдир.

Бу шароитда Ψ бурчак маънога эга бўлмагани учун бу ҳолда биз Френелнинг юқорида кўрсатилган шаклдаги формуласаларига маъно беролмаймиз, чунки бу формулаларда Ψ бурчак бевосита қатнашади. Бироқ биз бу формулаларни ўзгартира оламиз, унинг учун уларга n ни киритамиз. $\sin(\phi + \psi)$, $\sin(\phi - \psi)$ ва бошқа ифодаларни очиб чиқиб, $\sin \psi$ ни $\sin \phi/n$ билан, $\cos \psi$ ни $\pm \sqrt{1 - \sin^2 \phi/n^2}$ билан алмаштирамиз. Биз текшираётган ҳолда $\sin \phi/n$ ифода 1 дан катта, демак, $\sin^2 \phi/n^2 > 1$, яъни $\cos \psi$ мавҳум бўлиб қолади:

$$\cos \psi = \pm i \sqrt{\frac{\sin^2 \phi}{n^2} - 1}. \quad (137.1)$$

Анализнинг кўрсатишича, плюс ишорага қайтарувчи сиртдан узоқлашган сари амплитуданинг чексиз ортиб бориши мос келади, бундай бўлиши физик жиҳатдан мумкин эмас; шунинг учун бундан бўён $\cos \psi$ нинг қўйидаги қийматини олиб қоламиз:

$$\cos \psi = -i \sqrt{\frac{\sin^2 \phi}{n^2} - 1}. \quad (137.2)$$

Тегишли ҳисобларни бажариб, биз E_r ва $E_{r\perp}$ ни E_i , ϕ ва n орқали ифодалаймиз, бироқ топилган бу ифодалар ҳақиқий эмас, балки комплекс бўлади. Қайтган ва синган тўлқинлар амплитудаларининг комплекс ифодалари жуда содда маънога эга: комплекс амплитуданинг аргументи тебраниш фазасининг силжишини билдиради (қ. 193-машқ ва 4-§). Шундай қилиб, қайтган ва синган тўлқинлар амплитудаларининг ифодасида комплекс катталиклар пайдо бўлиши бу тўлқинларнинг тушувчи тўлқиндан амплитудалари жиҳатидангина эмас, балки фазалари жиҳатидан ҳам фарқ қилишини билдиради. Қайтган ва синган тўлқинларни алоҳида-алоҳида кўриб чиқамиз.

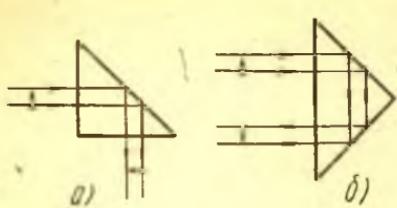
138-§. Қайтган тўлқинни тадқиқ этиш. Эллиптик қутбланиш

Қайтган тўлқинга тегишли муносабатларни тадқиқ этишдан қўйидаги холосаларни чиқардик.

a. $|E_{r\perp}|^2 = |E_{i\perp}|^2$ ва $|E_{r\parallel}|^2 = |E_{i\parallel}|^2$ (қ. 196- машқ), демак $|E_{i\perp}|^2 + |E_{i\parallel}|^2 = |E_{r\perp}|^2 + |E_{r\parallel}|^2$, яъни қайтган ёруғликнинг интенсивлиги* тушаётган ёруғликнинг интенсивлигига teng. Қайтиш қонунига асосан, тушаётган ва қайтган дасталарнинг кесимлари бир-бирига teng бўлгани учун топилган бу муносабат тушаётган бутун энергиянинг тўла қайтишини билдиради. Юқорида айтиб ўтганимиздек, шунинг учун бу ҳодиса тўла ички қайтиш деб аталган.

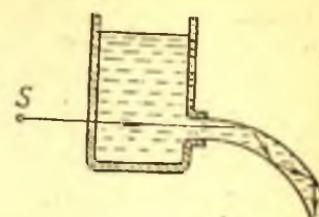
Бу ҳодиса жуда кўп усулда кузатилади ва намойиш қилиб кўрсатилади. Кўпгина оптик қурилмаларда кўп ишлатиладиган

* Майдонлар комплекс шаклда ёзилганда интенсивлик амплитуда модулининг квадратига пропорционал бўлади (қ. 4- §).



24.1- расм. Тұла ички қайтиш призмалари.

a— бурувчы призма, *b*—ағдарма призма.



24.2- расм. Суюқлик жараёнида тұла ички қайтиш ҳодисаси.

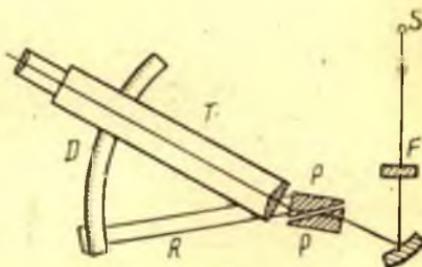
Тұла ички қайтиш призмаси (24.1-а расм) ёки тасвириң ағдарадиган ағдарма призма (24.1-б расм) бунга мисол бўла олади; ички қайтиш призмаси нурларни түғри бурчак ҳосил қилиб буради.

24.2-расмда тасвириңланган демонстрацион тажриба кўрган кишиларни жуда ҳайратта солади; бунинг сабаби ҳам тұла ички қайтиш ҳодисасидир. Ёруғлик сув жараёни бўйлаб горизонтал йўналган параллел даста бўлиб тушиб турибди, сув эса идишнинг ён деворидаги тешик орқали эркин оқиб чиқиб турибди. Тұла ички қайтиш ҳодисаси туфайли ёруғлик сув жараёнининг ён сиртидан ташқарига чиқа олмай, сув жараёни бўйлаб боради; сув жараёни эса букилган ёруғлик ўтказгичга (светопроводга) ўхшаб қолади. Ҳақиқатда тасодифий чанг зарралари ва пулфакчаларда сочилиш туфайли ёруғликнинг бир қисми жараёнининг ён сиртидан ўтади ва шунинг учун жараён қоронғи қилинган аудиторияда кўринади. Агар сув ўрнида флуоресценцияловчи эритма оқиб турса, жараён янада ёруғроқ бўлади (флуоресценция ёруғлиги ҳамма йўналишда тарқалиб ва критик бурчакдан кичик бурчакларда тұла ички қайтиш масдан қисман жараёндан ташқарига чиқади).

Синдириш кўрсаткичини тез ва осон аниқлашга имкон берадиган асбобнинг (Аббе—Пульфрих рефрактометрининг) тузилиши тұла ички қайтиш ҳодисасига асосланган; бу асбобнинг схемаси 24.3-расмда кўрсатилган. Синдириш кўрсаткичи маълум ва имкон бори-

24.3- расм. Аббе рефрактометрининг схемаси.

РР — синдириш кўрсаткичи катта бўлган шиша призмалар, булар ораснга тадқиқ этиладиган суюқлик томчиси қўйилади; *S* манбадан келдётган ёруғлик дастаси *F* светофильтр орқали ўтиб, томчы — призма чега-расида тұла ички қайтади; *P* призма *R* ричаг билан бирга *T* труба атрофидада айланади; трубанинг призмага нисбеттан тутган вазияти *D* ёйдан аниқланади, бу ёй синдириш кўрсаткичининг қийматлари орқали да-ражалаб қўйилган.



ча катта бўлган шиша билан шиша юзига юпқа қилиб ялатиладиган суюқлик қатлами орасидаги чегарада тўла ички қайтиш ҳодисаси юз беради. Асбобнинг ёруғ чегарани визирлашда трубанинг призмага нисбатан вазиятини аниқловчи шкаласига одатда синдириш кўрсаткичининг қийматлари бевосита ёзиб қўйилади; ёруғ чегара тўла ички қайтиш ҳодисасининг бошланишини кўрсатади. Бундай рефрактометр билан ишлаганда синдириш кўрсаткичи 0,1% дан ортиқ бўлмаган хато билан топилади.

б. $E_{r\perp}$ ва $E_{r\parallel}$ компоненталарнинг фазалари $E_{i\perp}$ ва $E_{i\parallel}$ ларга нисбатан ўзгаради, бу ўзгаришларни мос равища δ_{\perp} ва δ_{\parallel} билан белгилаймиз; шуниси борки, δ_{\perp} ўзгариш δ_{\parallel} дан фарқ қиласи, шунинг учун

$$\operatorname{tg}^{1/2}(\delta_{\parallel} - \delta_{\perp}) = \frac{\cos \varphi \sqrt{\sin^2 \varphi - n^2}}{\sin^2 \varphi} \quad (138.1)$$

(қ. 197- машқ).

Шундай қилиб, агар тушувчи тўлқинда $E_{i\perp}$ билан $E_{i\parallel}$ нинг фазалари бир хил бўлса, қайтган ёруғликда ўзаро перпендикуляр бўлган $E_{r\perp}$ ва $E_{r\parallel}$ компоненталар орасида φ ва n га боғлиқ бўлган фазалар силжиши пайдо бўлади. Бинобарин, тўла ички қайтиш ҳодисаси, худди ёруғликнинг кристалл пластинка орқали ўтишидагидек, эллиптик қутбланган ёруғлик олишга имкон беради. Равшанки, тўла ички қайтишда ёруғликни эллиптик қутблантириш учун тушаётган ёруғлик дастаси табиий ёруғлик бўлмай, қутбланган бўлиши, масалан, чизиқли қутбланган бўлиши керак (қ. 109-§).

(138.1) формуладан кўринишича, $\sin \varphi = n$ бўлса, яъни параллел даста роса критик бурчак ҳосил қилиб тушганда тўла ички қайтса, у ҳолда

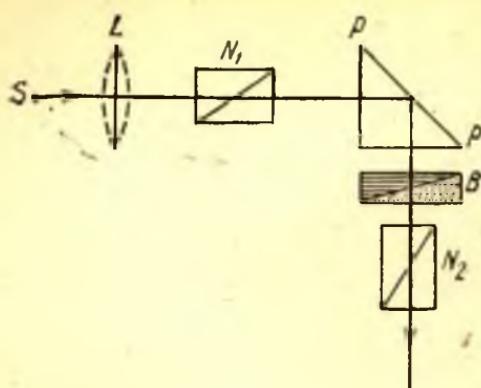
$$\operatorname{tg}^{1/2}(\delta_{\parallel} - \delta_{\perp}) = 0$$

бўлади, яъни фазалар силжиши нолга teng бўлиб, чизиқли қутбланган ёруғлик чизиқли қутбланганича қолиб, эллиптик қутбланган ёруғликка айланмайди.

Чизиқли қутбланган тўлқиннинг тўла ички қайтиш ҳодисасидаги эллиптик қутбланишини одатдаги методлар воситасида тадқиқ этиш мумкин. Бу тажрибанинг схемаси 24.4-расмда кўрсатилган. N_1 қутбловчининг текислиги ёруғликнинг PP ёққа тушиш текислиги билан бирор бурчак ҳосил қилиши керак, албатта.

Шиша ($n = 1,5$) ишлатилганда φ нинг шундай қийматларини танлаб олиш мумкинки, бунда фазалар силжиши 45° га teng бўладиган бўлсин, масалан, $\varphi = 48^\circ 37'$ ёки $\varphi = 54^\circ 37'$ бўлганда фазалар силжиши

$$\delta_{\parallel} - \delta_{\perp} = 45^\circ.$$



24.4- расм. Тұла ички қайтиш ҳодисасыда ёруғликтің әлліптик қутбланишини күзатыш.

S — ёруғлик манба; L — системага тушаётган дастани параллел қаладиган линза; N_1 — қутбловчи (поларизатор); P — тұла ички қайтиш призмасы; B — Бабине компенсаторы; N_2 — анализатор.

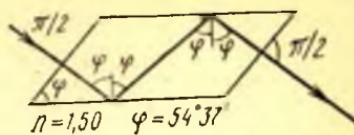
тарадиган параллелепипед ясаган (24.5- расм).

Агар $E_{i\perp} = E_{i\parallel}$ бўлса, у ҳолда тұла ички қайтиш ҳодисасыда $|E_{r\perp}| = |E_{r\parallel}|$ бўлади; $\delta - \delta_1 = \frac{1}{2}\pi$ бўлгани учун ёруғлик доиравий қутбланади. Равшанки, бу мақсадда Френеллинг параллелепипедига чизиқли қутбланган ёруғликни шундай йўналтириш керакки, бунда қутбланиш текислиги тушиш текислиги билан 45° бурчак ҳосил қиладиган бўлсин.

Френель параллелепипеди шаклида ишланган чорак тұлқинли пластинка, албатта, тегишли кристалл пластинкаларга қараганда ишлатишга ноқулайроқdir. Бироқ Френель параллелепипеди шу жиҳатдан устун турадики, унинг берадиган фазалар фарқи тұлқин узунликка слюдадан ясалған чорак тұлқинли одатдаги пластинкалар ҳолидагидан камроқ боғлиқ бўлади. Бу мақсадда параллелепипедни дисперсияси жуда оз бўлган шишадан (енгил крондан) ясаш керак, бунинг синдириш кўрсаткичи λ га жуда оз боғлиқ.

139- §. Синган тұлқинни тадқиқ этиш

Синган тұлқинда масала анча мураккабдир. Олдин кўриб ўтганимиздек, бу ҳолда синиш қонуни синган тұлқиннинг тарқалиш йўналиши тўғрисидаги саволга жавоб беролмайди, шунинг учун одатдаги маънодаги синган тұлқин тўғрисида гапириб бўлмайди. Бироқ тұлқиннинг электр ва магнит майдонлари муҳитларнинг ажралыш чегарасыда узилмайди, балки иккичи муҳитда ҳам мавжуд бўлади.



24.5- расм. Френель параллелепипеди.

Бу бурчак остида шишада икки марта тұла ички қайтиш юз берганды фаза $\frac{1}{2}\pi$ қадар ўзгаради, яъни бу ҳол чорак тұлқинли пластинка каби таъсир кўрсатади.

Френель синдириш кўрсаткичи тегишлича танлаб олинган шишадан ана шундай ишлайдиган, яъни икки марта тұла ички қайтиш.

Бу майдонларни тадқиқ этиш шуни кўрсатадики, иккинчи муҳитга кира борган сари бу майдонлар экспоненциал қонун билан тез камаяди ва тўлқин узунлигига солиштириб бўладиган чуқурликда майдонлар амплитудаси бир неча марта камаяди. Майдонларнинг бунчалик сусайишига ёруғликнинг ютилиши сабаб бўлаётгани йўқ, чунки биз иккала муҳитни жуда шаффоф деб фараз қиласиз, шу туфайли тушаётган энергиянинг ҳаммаси биринчи муҳитга тұлық қайтади.

Бу масалани А. А. Эйхенвальд ёруғликнинг электромагнитик назарияси асосида батафсил назарий тадқиқ этди; бу тадқиқот тўла ички қайтиш ҳодисасида энергиянинг ҳаракати манзарасини яққол кўрсатди.

Бу тадқиқотларнинг кўрсатишича, икки муҳит чегарасида энергиянинг ҳаракати шундай бўладики, биринчи муҳитдан иккинчи муҳитга ўтадиган энергия оқими ўрта ҳисобда иккинчи муҳитдан биринчи муҳитга ўтадиган энергия оқимига тенг, тўгри ва тескари оқимларнинг (энергия оқимларининг) кириш ва чиқиш жойлари бўлиниш чегараси бўйлаб бир-бирига нисбатан силжиган бўлади. Оқибатда энергия муҳитларнинг бўлиниш чегараси бўйлаб ҳаракат қилиб, биринчи муҳитга қайтиб чиқади*. Иккинчи муҳитда бирмунча сезиларли майдон қалинлиги ёруғлик тўлқинининг узунлигига солиштирса бўладиган ва φ тушиш бурчагига ҳамда n синдириш кўрсаткичига боғлиқ бўладиган юпқа қатламнигина қамраб олади.

Тўлқиннинг иккинчи муҳитга ўтиш процессини экспериментал равиша кузатиш мумкин. Тўлқин узунлиги қанча катта бўлса, бундай «ёритилган» қатламнинг қалинлиги шунча катта бўлади ва шунинг учун уузун электромагнитик тўлқинлар воситасида осон ўрганилади. Масалан, Шеффер билан Гросс тўлқин узунлиги $\lambda = 15$ см бўлган электромагнитик тўлқинларни татбиқ этиб, уларнинг тўла ички қайтишини парафин призма ёрдамида кузатдилар. Улар иккинчи муҳитда (ҳавода) ҳам тўлқин майдони борлигини парафин сиртига анча яқин жойга детектор (қабул қилувчи асбоб) жойлаштириб пайқадилар. Квинке бу ҳодисага асосланган тажрибани ёруғлик тўлқинлари билан қуидаги усулда ўтказди. Ёруғлик майдони иккинчи муҳитда ёруғлик тўлқини узунлигидан кичик масофаларда сезиларли ўлчамларга эриша олади; шунинг учун бу иккинчи муҳитнинг (ҳавонинг) қатламини λ дан юпқа қилиш билан

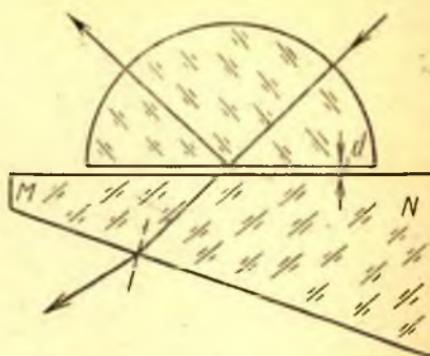
* Бу ҳолда иккинчи муҳитдаги тўлқин фронти икки муҳитнинг бўлиниш чегараси сиртига перпендикуляр, шунинг учун тўлқин фазасининг тарқалиш йўналиши бу сиртга параллелдир. Энергия ҳаракат қилаётган Пойнтинг — Үмов вектори иккинчи муҳитга кириб ва ундан яна чиқиб ўз йўналишини бирин-кетин ўзгартиради. Шунинг учун бу векторга перпендикуляр бўлган E ва H кучлананликлар тўлқиннинг тарқалиш йўналишига ҳамма ерда ҳам қатъий перпендикуляр эмас, яъни иккинчи муҳитдаги тўлқин кўндаланг тўлқин эмас (370-бетдаги изоҳга қ.).

биз ёруғлик майдонини шишанинг иккинчи қатламига анча катта амплитуда билан ўтишга мажбур этамиз, шишанинг иккинчи қатламида ёруғлик майдони одатдаги қонунлар бўйича тарқалишда давом этади ва одатдаги тадқиқ этилиши мумкин.

Квинке тажрибасининг схемаси 24.6-расмда кўрсатилган. d оралиқ қанча кичик бўлса, иккинчи MN шиша пластинкага шунча кўп ёруғлик ўтади ва ундан шунча кўп ёруғлик ташқарида чиқади. d қалинликни ўзгартириб, бутун система орқали ўтувчи ёруғлик миқдорини ўзгартириш, яъни ёруғликнинг интенсивигини модуллаш (ўзгартириш) мумкин. Ёруғлик модуляторларидан бири мана шу принцип асосида ясалган. d қалинлик товуш тўлқинлари таъсири остида ўзгаради (нутқ). Шундай қилиб, ёруғлик интенсивигининг модуляцияси бу товуш тўлқинлари билан уйғун равища юз беради. Модуляцияланган ёруғликни фотоэлемент орқали қабул қилиш билан биз ўзгарувчи электр токи ҳосил қиласиз, бу токни кучайтириш ва товушни қайта эшигтиришда ундан фойдаланиш мумкин (ёруғлик телефони).

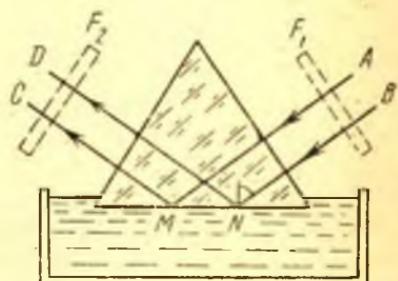
Иккинчи муҳитдаги тўлқинни тадқиқ этишининг бундан осон ва қизиқарли бўлган бошқа усулини Л. И. Мандельштам ва Зелени топдилар. Бу ҳодиса шиша билан ичидан бирор миқдор флуоресценцияланувчи модда эриган суюқлик орасидаги чегарада юз беради. Иккинчи муҳитга ўтувчи тўлқин юпқа қатламда (бу қатламнинг қалинлиги λ дан кичик) анчагина интенсивликка эга бўлади ва унда сезиларли флуоресценция юзага келтиради. Флуоресценцияловчи қатламни кузатиш бизни қизиқтираётган ҳодисани тадқиқ этиш методи ҳисобланади.

Тажрибанинг схемаси 24.7-расмда кўрсатилган. Шиша билан флуоресценциянинг бўлиниш чегарасига параллел нурлар дастаси критик бурчакдан катта бурчак ҳосил қилиб тушади ва унда тўла ички қайтади. Қайтган ёруғликнинг ҳаммаси MC , ND йўналишида йиғилади. Бироқ призманинг MN қисмига тегиб турган суюқлик



24.6- расм. Тўлқиннинг иккинчи муҳитга ўтиши.

Квинке тажрибасининг схемаси.



24.7- расм. Тўлқиннинг иккинчи муҳитга ўтиши.

Мандельштам — Зелени тажрибасининг схемаси; F_1 , F_2 — айқаштириб қўйилган светофильтрлар.

қатламидаги флуоресценциянинг яшил ёруғлиги бошқа йўналишларда ҳам кўринади, бу ҳол эса суюқликнинг юпқа қатламининг ўша қатламга ўтган тўлқин таъсирида флуоресценцияланишини исбот қиласди. Агар «айқаштирилган» икки F_1 ва F_2 фильтр қўлланисса, бу ҳодиса янада яхшироқ кўринади; бу фильтрлар манбада келаётган ёруғликни ўтказмай қўяди. Бироқ F_1 дан ўтган ёруғлик флуоресценция ҳосил қила олади, флуоресценция ёруғлигининг спектрал таркиби уни ҳосил қилган ёруғликнинг таркибидан бошқача бўлади (Стокс қонуни, қ. 216-§). Ўзгарган бу ёруғликни иккинчи F_2 фильтр ўтказади. Шундай қилиб, айқаштирилган фильтрлар манбадан келаётган ёруғликни бутунлай тўсиб қолади, бироқ иккинчи муҳитга ўтган тўлқин ҳосил қилган флуоресценция ёруғлиги аниқ кўриниб туради.

XXV боб

МЕТАЛЛАР ОПТИКАСИННИГ АСОСЛАРИ

140-§. Металлнинг оптик хоссаларининг характеристикаси

Металл сиртидан ёруғлик қайтишининг хусусиятлари металларда атомга заиф боғланган электронларнинг кўп эканлигига боғлиқ; бу электронлар металл атомига шу қадар заиф боғланганки, кўп ҳодисаларда бу электронларни эркин электрон деб ҳиссблаш мумкин. Эркин электронларнинг мажбурий тебранишлари туфайли пайдо бўлган иккиламчи тўлқинлар кучли қайтган тўлқин ва металл ичига киравчи заифгина тўлқин ҳосил қиласди; қайтган тўлқиннинг интенсивлиги тушаётган тўлқин интенсивлигининг 95% ига (ва ҳатто ундан ортиқ қийматга) етади. Эркин электронлар зичлигига жуда катта (1 см^3 га 10^{22} чамасида) бўлгани учун, металлнинг ҳатто жуда юпқа қатламлари ҳам ўзига тушаётган ёруғликнинг кўпроқ қисмини қайтариб, одатда амалда ношаффоф ҳисобланади. Ёруғлик энергиясининг металл ичига ўтувчи қисми ўша ерда ютилади. Ёруғлик тўлқини таъсири остида тебранма ҳаракатга келган эркин электронлар металлнинг ионлари билан ўзаро таъсир қилишади, бунинг натижасида электромагнитик тўлқиндан олинган энергия иссиқликка айланади.

Шундай қилиб, электромагнитик тўлқин металл ичидаги тез сўниб қолади ва тавсифланган бутун бу процессда содатда металлнинг жуда юпқа қатламигина роль ўйнайди.

Қайтиш туфайли ёруғликнинг қандай улушкини металл ўтказмай қўйиши ва унда ютилиши туфайли қандай қисмини тутиб қолиши металлнинг ўтказувчанлигига боғлиқ. Иссиқликка (Жоуль иссиқлигига) кетадиган истрофлар умуман бўлмайдиган идеал ўтказгичда ёруғлик ютилмайди, шунинг учун тушаётган ёруғлик тўлиқ қайтади. Фабри—Перо интерферометрларида ишлатиладиган жуда тоза кумуш пардалар мана шу идеал ўтказгичга яқин келади.

Ёруғликни 98—99% қайтарадиган, атиги 0,5% ютадиган пардалар ясалган. Яхши ўтказгич ҳисобланган натрий каби металлнинг қайтариш қобилияти жуда юқори (99,8% гача) бўлиб, унинг ютиш қобилияти мос равишда жуда кичикдир. Ўтказувчанилиги пастроқ бўлган металларда, масалан, темирида ёруғлик атиги 30—40% қайтарилади, шунинг учун қалинлиги микроннинг улушларича бўлган ношаффоф металл пардаси ўзига тушаётган ёруғликнинг 60% га яқин улушкини ютади.

Шундай қилиб, металлнинг ёруғликни яхши қайтаришдек ва өксидлар қопламаган тоза сиртининг айниқса ярқираб кўринишидек характерли хусусияти унинг электр ўтказувчанилигига алоқадордир. Металлнинг электр ўтказувчаник коэффициенти қанча катта бўлса, унинг ёруғлик қайтариш қобилияти шунча юқори бўлади.

Частоталар унча юқори бўлмаганда (инфрақизил нурлар) металлнинг оптик хусусиятлари асосан эркин электронларнинг характерига боғлиқ бўлади. Бироқ кўзга кўринадиган ва ультрабинафша нурларга ўтилганда хусусий частота билан характерлана-диган боғланган электронлар ҳам сезиларли аҳамиятга эга бўла бошлайди; боғланган электронларнинг хусусий частоталари қисқароқ тўлқин узунликлари соҳасида ётади. Бу электронларнинг иштирок этиши туфайли металлга хос бўлмаган оптик хоссалар намоён бўлади. Масалан, кўзга кўринадиган ёруғлик соҳасида қайтариш коэффициенти жуда юқори (95% дан ортиқ) бўлиб, салгина ютадиган кумуш, яъни металлнинг типик оптик хусусиятларига эга бўлган кумуш ультрабинафша нурлар соҳасида жуда ёмон қайтарадиган ва жуда шаффоф бўладиган соҳага эга; $\lambda = 316$ нм яқинида кумушнинг қайтариш қобилияти 4,2% га тушиб қолади, яъни шишадек қайтаради. Қуйида кумушнинг ёруғлик нормал тушган ҳолда турли тўлқин узунликларга оид қайтариш коэффициентлари кўрсатилган:

λ (нм)	251	288	305	316	326	338	
r^2 (%)	34	21,2	9,1	4,2	14,6	55,5	
λ (ни)	357	385	420	450	500	700	1000
r^2 (%)	74,4	81,4	86,6	90,5	91,3	96,0	97,5

Бу маълумотларга мувофиқ равишида, юпқа қатlam тарзидағи кумуш ёруғга тутилганда бинафша рангда кўринади. Худди шунингдек, ишқорий металларнинг кўзга кўринадиган ёруғликни ўтказмайдиган юпқа қатламлари ультрабинафша нурларни ўтказиб юборади ($\lambda = 440$ нм бўлганда цезий, $\lambda = 360$ нм бўлганда рубидий, $\lambda = 315$ нм бўлганда калий, $\lambda = 210$ нм бўлганда натрий, $\lambda = 205$ нм бўлганда литий бу нурларни сезиларли даражада ўтказа бошлайди). Вуд ҳатто ультрабинафша соҳада бу металларда Брюстер бурчагини топишга ва металлдан қайтишда табиий ёруғликни қутблантиришга муюссар бўлди.

Ёруғликнинг металлар орқали ўтиши ва металлардан қайтишининг тўлиқ назарияси бу хусусиятларни ҳисобга олиши керак. Бундай қилиш қийинлигининг сабаби шундаки, металларнинг электрон назарияси квантлар механикасини татбиқ этишни талаб қиласди.

141-§. Металларнинг олтик доимийлари ва уларни аниқлаш

Масалани Максвеллнинг электромагнитик назариясига асосланниб содда баён этишда ишметаллнинг ўтказувчанлигини эътиборга олишга, яъни Максвелл тенгламаларига электр ўтказувчанликнинг σ коэффициентига боғлиқ бўлган ҳадларни формал равишда киргизишга келтирилади. Бундай ҳолда металл ичидаги тарқалаётган ёруғлик тўлқини учун шундай ифодага эга бўламизки, бу ифода тўлқин металлнинг ичкарисига кирган сари тўлқиннинг амплитудаси камайишини билдиради. Бошқача айтганда, бу формуласардан тажриба маълумотларига мувофиқ равишда металлда ёруғлик ютилади, деган хуроса чиқади. Қалинлиги жуда кичик (dz) бўлган қатламда тушаётган ёруғликнинг қатлам қалинлигига пропорционал бўлган муайян бир қисми, яъни $dI = -\alpha Idz$ улуши ютилади. Шунга мувофиқ равишда ёруғлик металлнинг ичкарисига кира боргани сари ёруғликнинг интенсивлиги $I = I_0 \exp(-\alpha z)$ қонун бўйича камаяди, бу формуладаги α — ютилиш коэффициенти бўлиб, у $z = l/\alpha$ чуқурликда ёруғлик интенсивлиги l марта камайишини билдиради. Агар α ютилиш коэффициенти ўзиңига у билан $\kappa = \alpha \lambda / 4\pi$ муносабат орқали боғланган κ катталилар киритилса, назарий формуласар жуда содда шаклга келади, бу ерда λ — моддадаги ёруғликнинг тўлқин узунлиги. Агар биз текшираётган модданинг синдириш кўрсаткичи n га тенг бўлса, у ҳолда вакуумдаги тўлқин узунлиги $\lambda_0 = n\lambda$ бўлади ва оқибатда $\alpha = \frac{4\pi}{\lambda_0} n \kappa$, яъни

$I = I_0 \exp\left(-\frac{4\pi}{\lambda_0} n \kappa z\right)$. Агар $n \kappa$ миқдор бирга тенг бўлса, у ҳолда қалинлиги бир тўлқин узунлигига тенг бўлган ($z = \lambda_0$) қатламда ёруғликнинг интенсивлиги $e^{4\pi}$ марта, яъни тахминан 10^6 марта камаяди. $n \kappa > 1$ бўлган ҳолдаги ютишни Планк «металлга оид ютиш» деб аташни таклиф этди. Ҳақиқатан ҳам, спектрнинг кўзга кўринадиган қисмида кўп металлар учун ўтказилган ўлчашларда $n \kappa$ нинг қиймати 1,5 билан 5 орасида ётади. Узуироқ тўлқинлар соҳасига ўтилганда $n \kappa$ нинг қийматлари янада кўпроқ ортади; масалан, $\lambda = 6$ мкм бўлганда кумушда $n \kappa$ нинг қиймати 40 га ётади ва λ ортганда янада кўпроқ ортади.

Ёруғлик интенсивлиги ёруғлик тўлқини амплитудасининг квадратига пропорционал бўлгани учун, ютилиш оқибатида амплитуда

$$A = A_0 \exp\left(-\frac{1}{2} \alpha z\right) = A_0 \exp\left[-(2\pi/\lambda_0) n \kappa z\right]$$

қонун бўйича ўзгаради ва металлдаги ёруғлик тўлқини қўйидаги кўренишда ифодаланади:

$$s = A \cos \left(\omega t - \frac{2\pi}{\lambda} z \right) = A_0 \exp \left(-\frac{2\pi}{\lambda_0} n \kappa z \right) \cos \left(\omega t - \frac{2\pi}{\lambda_0} n z \right).$$

Тебранишини комплекс шаклда ёзиб, содда шакл алмаштиришлар бажарилгандан сўнг металлдаги ёруғлик тўлқини қўйидаги шаклда ифодаланади:

$$\begin{aligned} s &= A_0 \exp \left(-\frac{2\pi}{\lambda_0} n \kappa z \right) \operatorname{Re} \left[\exp \left[i \left(\omega t - \frac{2\pi}{\lambda_0} n z \right) \right] \right] = \\ &= A_0 \operatorname{Re} \exp \left[i \left[\omega t - \frac{2\pi}{\lambda_0} n (1 - i \kappa) z \right] \right]. \end{aligned} \quad (141.1)$$

Шундай қилиб, комплекс ифодадан фойдаланганда металлдаги тўлқинни одатдаги шаклда ёзиш мумкин, бироқ одатдаги n синдириш кўрсаткичи ўрнига формулада комплекс $n' = n(1 - i \kappa)$ синдириш кўрсаткичи қатнашади; комплекс синдириш кўрсаткичининг мавҳум ($n \kappa$) қисми тўлқиннинг ютилишини аниқлайди.

Икки n ва κ параметр металлнинг оптик хоссаларини характерловчи доимийлардир. Максвелл тенгламаларидан металл учун тўлқин тенгламаларни келтириб чиқариш орқали биз металлнинг оптик доимийлари билан унинг электр характеристикалари (ϵ ва σ) орасидаги муносабатни топамиш:

$$n^2 (1 - \kappa^2) = \epsilon, \quad n^2 \kappa = \sigma v. \quad (141.2)$$

Бу ерда v — ёруғлик частотаси, ϵ — диэлектрик сингдирувчанлик, σ — электр ўтказувчанлик. Металларнинг σ электр ўтказувчанлиги доимий майдонлар ёки частотаси учун катта бўлмаган майдонлар учунгина осон ўлчанади. ϵ ни бевосита ўлчаш умуман мумкин эмас. Шунинг учун одатдаги ёки ультрабинафша ёруғлик (юқори частота) учун n ва κ дан иборат оптик доимийларни бу формулалар асосида хисобласб топиб сўлмайди. Бироқ n ва κ ни экспериментда аниқлаш мумкин экан, бунинг икки усули бор экан. Биринчи усулни Кундт (1888 й.) топган; Кундт баъзи металлардан синдириш бурчаги жуда кичик бўлган жуда юпқа призмачалар ясад, бу металларга тегишли n ва κ доимийларни бевосита ўлчаб топди. Анча такомиллашган ва умумийроқ бўлган иккинчи усулни Друде (1889 й.) топган. Бу усул металлардан қайтган ёруғликнинг хоссаларини ўрганишга асосланган. Олдин айтиб ўтилганидек, металлнинг диэлектрикка нисбатан оптик хусусиятлари одатдаги n синдириш кўрсаткичи ўрнига комплекс $n' = n(1 - i \kappa)$ синдириш кўрсаткичи киритилиши билан ҳиссбга олинади. Шунинг учун металлга оид Френель формулаларида қайтган (ва синган) тўлқиннинг амплитудалари комплекс бўлиб қолади, яъни қайтган (ва синган) ҳамда тушаётган тўлқинларнинг компоненталари орасида фазалар фарқи пайдо бўлади. Фазаларнинг бу фарқи электр векторининг ёруғлик тушиш текислигига

ётган ва унга перпендикуляр бўлган компоненталарида бир хил эмас. Шунинг учун қайтган (ва синган) тўлқинда ўзаро перпендикуляр бўлган E_r ва E_{\perp} компоненталар орасида фазалар фарқи ҳосил бўлади ва, демак, металл сиртига чизиқли қутбланган ёруғлик тушса, у ҳолда қайтган ёруғлик эллиптик қутбланган бўлади. Қутбланиш характеристи (эллипснинг эксцентриситети ва жойлашиши) металлнинг оптик хоссаларига, яъни n ва κ га боғлиқ. Друде назарияси бу миқдорларни эллиптик қутбланиш ҳақида экспериментал равишда топиладиган маълумотларга боғлади ва шундай қилиб металлнинг оптик доимийларини аниқлашга имкон беради. Друде методи билан топилган натижаларни Кундт топган маълумотларга солиштириш мумкин бўлган ҳолларда улар бир-бирига қаноатланарли равишда тўғри келган.

Ёруғлик металл сиртига нормал равишда тушган оддий ҳолда E_r ва E_{\perp} орасидаги фазалар фарқини ҳам, қайтариш коэффициентини ҳам ҳисоблаб топиш қийин эмас. Бунинг учун $r_+ = r_- = -(n-1)/(n+1)$ ифодада n ўрнига $n' = n(1-i\kappa)$ қўйиш керак:

$$-r_+ = -r_- = \frac{n(1-i\kappa)-1}{n(1-i\kappa)+1} = \frac{(n-1)-i\kappa n}{(n+1)-i\kappa n} = |r| \exp(i\delta), \quad (141.3)$$

бундан (қ. 198-машқ)

$$\operatorname{tg} \delta_r = \frac{2(n\kappa)}{1 - n^2 - (n\kappa)^2}.$$

Интенсивликка қараб $|r|^2$ қайтариш коэффициентини топиш учун (141.3) ифодани унга қўшма бўлган $|r| \exp(-i\delta_r)$ миқдорга кўпайтириш керак (қ. 193-б машқ), натижада қўйидаги ҳосил бўлади:

$$|r|^2 = \frac{(n-1)^2 + \kappa^2 n^2}{(n+1)^2 + \kappa^2 n^2}. \quad (141.4)$$

(141.4) дан кўринишича, қайтариш коэффициентини интенсивликка қараб ўлчашдан металлнинг оптик доимийларини аниқлашда фойдаланиш мумкин.

Бир қатор металларнинг $\lambda = 589,3$ нм бўлган ҳолдаги $n\kappa$, n ва $|r|^2$ ларининг қийматлари кўрсатилган қўйидаги жадвал (141.4) муносабатнинг қай даражада тўғри эканлигини текшириб кўришга имкон беради.

Бу жадвалдаги маълумотларни электр ўтказувчанликнинг одатдаги қийматларига (қ. 141.2) бевосита солиштириш қаноатланарли натижа бермайди, шундай бўлиши биз учун тасодифий эмас. (141.2) формулаларни чиқаришда биз металлни электронлари эркин электронлар (ўтказувчанлик электронлари) деб ҳисоблаш мумкин

Жадвал

Баъзи металларнинг $\lambda = 589,3$ нм бўлган ҳолдаги оптик доимийлари

Металл	$n \chi$	n	$ r ^2, \%$
Натрий	2,61	0,05	99,8
Күмуш	3,64	0,18	95,0
Магний	4,42	0,37	92,9
Олтин	2,82	0,37	85,1
Олтин, электролитик	2,83	0,47	81,5
Симоб	4,41	1,62	73,3
Мис, қўйма	2,62	0,64	70,1
Никель, қўйма	3,32	1,79	62,0
Никель, электролитик	3,48	2,01	62,1
Никель, чанглантирилган	1,97	1,30	43,3
Темир, чанглантирилган	1,63	1,51	32,6

бўладиган система сифатида тасаввур этганимиз; қиёсан юқори частотали соҳага (кўзга кўринадиган ва ультрабинафша ёруғлик) тегишли оптик ҳодисалар эса боғлиқ электронларнинг (кутбланувчанлик электронларининг) таъсирига сезиларли даражада боғлиқ бўлади, бу тўғрида дисперсияга бағишиланган бобда бирмунча тўлароқ маълумот берилади. Ҳақиқатан ҳам, масалан, мис учун электр ўтказувчанликнинг статик қийматини $\sigma = 5,14 \cdot 10^{17} \text{ c}^{-1}$ деб олиб, сариқ ёруғликда, яъни $v = 5 \cdot 10^{14} \text{ c}^{-1}$ да $\sigma/v = 1000$ эканлигини топамиз, ваҳоланки $n^2\chi = 1,67$. Худди шунингдек, симобга тегишли $n^2\chi$ кўпайтма натрийга тегишли кўпайтмадан анча ортиқ бўлгани ҳолда натрийнинг одатдаги электр ўтказувчанлиги симобникидан бекиёс даражада ортиқ. Агар n ва χ ни пастроқ частоталар (инфракизил частоталар) учун аниқланса, бу муносабатларни текшириб кўриш мумкин; паст частоталар соҳасида металларнинг оптик хоссалари учун эркин электронлар асосий аҳамиятга эга. Масалан, $\lambda = 12 \text{ мкм}$ бўлганда металлнинг оптик доимийлари билан электр ўтказувчанлиги орасидаги назарий муносабат тажрибада яхши тасдиқланади.

Металлар оптикасининг замонавий квант назарияси янада мураккаб муносабатларга олиб келадики, булар тажриба маълумотларига жуда яхши тўғри келади.

АНИЗОТРОП МУҲИТЛАР ОПТИКАСИ

XXVI б о б

КРИСТАЛЛАР ОПТИКАСИНинг АСОСЛАРИ

142- §. Анизотроп муҳитлар

Биз ёруғликнинг кристалларда тарқалишини характерлайдиган муҳим фактлар билан танишиб чиқдик. Кристалл муҳитнинг шиша ёки сувга ўхшаган муҳитдан асосий фарқи нурнинг иккига ажралиб синиш ҳодисасидадир; юқорида кўриб ўтганимиздек, бу ҳодиса ўзаро перпендикуляр текисликларда қутбланган икки ёруғлик тўлқинининг кристаллда тарқалиш тезлиги фарқ қилгани туфайли юз беради. Ёруғликнинг кристаллда турли ўналишларда турлича тезлик билан тарқалиши, яъни кристалл муҳитнинг оптик анизотропияси ҳам мана шу хусусиятга боғлиқ. Одатда муҳит бирор хоссасига нисбатан анизотроп бўлса, у бошқа хоссалари жиҳатидан ҳам анизотроп бўлади. Бироқ шундай ҳоллар ҳам бўладики, муҳит бир ҳодисалар туркумига нисбатан изотроп бўлгани ҳолда бошқа ҳодисаларда анизотроп муҳит бўлади. Масалан, тош туз оптик хоссалари жиҳатидан изотроп бўлиб, унинг қирраси ва диагонали бўйича механик хоссалари турлича бўлади.

Реал муҳитнинг анизотропияси бу муҳитни ташкил этган атом ёки молекулаларнинг хусусиятларига боғлиқ: бу атом ёки молекулаларнинг ўзи анизотроп системалар бўлиши, яъни уларнинг хоссалари атом ёки молекула ичидаги ўналишга боғлиқ бўлиши мумкин. Бироқ бунда шуни эсда тутиш керакки, яккаланган атомнинг хоссалари муҳитнинг хоссаларини белгилай олмайди. Биринчидан, шуни назарда тутиш керакки, атомлар (ёки молекулалар) бирикиб бир бутун нарса, масалан, кристалл ҳосил қилганда тегишли ионларга (ёки молекуляр группаларга) айланиши мумкин, булар эса кристалл панжаранинг тугунларида жойлашган бўлади. Масалан, Рентген нурларининг дифракцияси воситасида ўтказилган тадқиқотлар шу нарсани аниқ кўрсатдики, ишқорий-галоид тузларнинг, масалан, NaCl тош ёки KCl сильвиннинг кристаллари куб панжара бўлиб, унинг тугунларида галоиднинг Cl^- ионлари ва ишқорий металлнинг Na^+ (ёки K^+) ионлари туради, бу ионларнинг хоссалари нейтрал атомларнинг хоссаларидан кўп фарқ қиласи. Бундан ташқари, ҳар бир бундай зарра (атом, ион ва ҳоказо) унинг атрофидаги зарраларнинг майдонида туради, бу майдон ўша ат-

рофдаги зарраларнинг жойлашишига боғлиқ бўлиб, турли йўналишларда турлича бўлиши мумкин. Шунинг учун кристаллнинг хоссалари унинг структурасига кўп боғлиқ бўлади. Масалан, CaCO_3 кальций карбонат исланд шпати ва арагонит каби икки кристалл формада маълум бўлиб, бу формалар бир-биридан элементларининг жойлашиш тартиби жиҳатидан фарқ қиласади ва шунинг учун уларнинг хоссалари турличадир. Исланд шпатининг зичлиги 2,72 бўлиб, у оптик жиҳатдан бир ўқли кристалл ҳисобланади, арагонитнинг зичлиги 2,93 бўлиб, у оптик жиҳатдан икки ўқли кристалл ҳисобланади.

Муҳитнинг анизотропияси унинг зарраларининг анизотропияси туфайли ҳам, зарраларнинг бир-бирига нисбатан жойлашиши туфайли ҳам ҳосил бўлади. Бунда изотроп муҳит анизотроп зарралардан ясалган бўлиши, анизотроп муҳит эса изотроп зарралардан ясалган бўлиши мумкин; худди шунингдек, бошқа комбинациялар бўлиши ҳам мумкин. Масалан, водороднинг H_2 молекуласи анизотропдир, яъни бу молекуланинг икки водород атомини туташтирувчи чизиқ бўйлаб олинган хоссалари бу чизиқга перпендикуляр бўлган йўналишдаги хоссаларидан фарқ қиласади, яъни электроннинг берилган электр кучи таъсирида ўқ бўйлаб кўчиши ўққа перпендикуляр йўналишдаги кўчишидан бошқача бўлади. Шунга қарамасдан водород гази анизотроплик хоссаларига эга эмас: водород молекулалари тартибсиз жойлашгани туфайли газнинг ўртача қилиб олинган хоссалари ҳамма йўналишларда бир хил чиқади. Агар мана шундай анизотроп молекулалар маълум тартибда жойлашса, у ҳолда бутун модда анизотроп бўлади.

Кўпинча молекулалар ўртасидаги кучлар таъсири остида моддадаги молекулалар маълум тартибда жойлашади (кристаллар); баъзан молекулалар ташқи таъсир туфайли ҳам маълум тартибда жойлашади (сунъий анизотропия). Кристалл жисмларнинг ҳам изотроплик хоссалари сақланиб қолиши мумкин, бунда атом группалари бирор мунтазам тартибда жойлашган бўлади. Масалан, юқорида айтиб ўтганимиздек, тош туз ёки сильвин кристаллари Na^+ (ёки K^+) ва Cl^- ионлардан тузилган куб панжара бўлгани ҳолда оптик жиҳатдан изотроп муҳит деб ҳисобланиши мумкин*. Чунки панжара тузилган ионларнинг ўзи изотроплик хоссаларига эга бўлиши билан бирга куб панжаранинг тугунларида симметрик жойлашгани учун атрофдаги зарраларнинг таъсири йўналишга боғлиқ бўлмайди. Агар тош туз ёки сильвин кристали бир йўналишда сиқиб деформацияланса, у ҳолда ионларнинг жойлашиши симметрияси бузилиб, кристаллар нурни иккига ажратиб синдирадиган бўлиб қолади.

* Бу ерда биз фазовий дисперсия эффектлари деб аталувчи эффектларни эътиборга олмаймиз. Улар 149-§ да баён этилган.

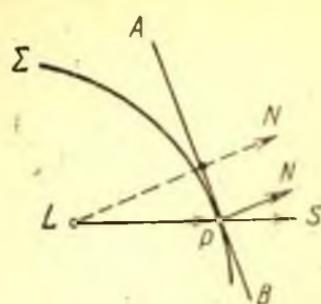
Шу нарса ажайибки, тош туз ва сильвиннинг нурни иккига ажратиб синдиришининг ишораси қарама-қарши. Кристаллнинг деформацияланиши натижасида молекулалар орасидаги кучлар ўзгаришини ҳисобга олиш бу фарқни сифат томондан изоҳлаб беради; бироқ бу ҳодисаларни миқдорий жиҳатдан талқин этиш учун бу ҳолда ташқи сиқиши таъсири остида ионларнинг ўзида ҳам бирор анизотропия юзага келади деб ҳисоблашга тўғри келади.

Иккинчи томондан, кристаллнинг анизотроп бўлишига ионларнинг кристалл панжарада анизотроп равишда жойлашиши туфайли молекулалар орасидаги кучларнинг турли йўналишларда турлича бўлиши сабаб бўлган ҳоллар кўп, бунда ионларнинг ўзини жуда изотроп деб ҳисоблаш мумкин. Масалан, тетраэдрик кристалларнинг нурни иккига ажратиб синдиришининг кўп қисми уларнинг таркибидаги атомларнинг анизотропиясига эмас, балки кристалларнинг структурасига боғлиқ эканлиги қўрсатилган.

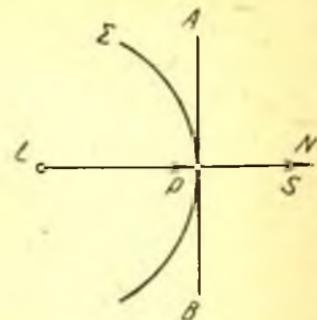
Муҳитнинг анизотропияси оптик жиҳатдан шуни билдиради, муҳит ўзига тушаётган ёруғликни турли йўналишлар бўйича турлича сезади. Бу сезиш ёруғлик тўлқинининг майдони таъсири остида электр зарядларининг кўчишидан иборат. Оптик жиҳатдан анизотроп муҳитларда тайинли кучланганлик майдонида кўчиш катталиги йўналишга боғлиқ бўлади, яъни муҳитнинг дизлектрик сингдирувчанлиги ва демак, синдириш кўрсаткичи ёруғлик тўлқини электр векторининг турли йўналишлари учун турлича бўлади. Бошқача сўз билан айтганда, синдириш кўрсаткичи ва демак, ёруғликнинг тезлиги ёруғлик тўлқинининг тарқалиш йўналишига ва қутбланиш текислигига боғлиқ. Щунинг учун анизотроп муҳитда тўлқин сирти, яъни L нуқтадан чиқаётган ёруғлик тўлқини t вақтда етиб борадиган сирт сферик сиртдан фарқ қиласи; изотроп муҳитда эса бу сирт сфера бўлиб, унда σ тарқалиш тезлиги йўналишга боғлиқ эмас.

Шу муносабат билан жуда муҳим бўлган бир нарсани айтиб ўтамиш. Тўлқин фронти ҳар бир нуқтада тўлқин сиртига уринма бўлган текислик билан, тўлқиннинг тарқалиш йўналиши эса бу сиртга ўтказилган нормал билан характерланади. Тўлқин сирти сфера шаклида бўлган изотроп муҳит ҳолида тўлқинга ўтказилган нормал нур билан, яъни ёруғлик тўлқини тарқаладиган чизиқ билан устма-уст тушади; бу чизиқ тўлқиннинг Σ сиртидаги тегишли P нуқтага L нуқтадан ўтказилган радиус-вектор билан тасвирланади (26.1-расм). Бироқ анизотроп муҳитда тўлқин сирти сферадан фарқ қиласи (26.2-расм), бу ҳолда бир хил фазали сиртнинг тарқалиш йўналиши (тўлқиннинг Σ сиртига ўтказилган N нормаль) энергиянинг тарқалиш йўналишини кўрсатувчи (LP радиус-вектор) S нур билан устма-уст тушмайди.

Шундай қилиб, анизотроп муҳитда фазанинг тарқалиш йўналиши (N нормаль) энергиянинг тарқалиш йўналишидан (S нурдан) фарқ қилинади.



26.1- расм. Изотроп мұхитда S нур тұлқинга үтказилған N нормаль билан бир хил йұналади.



26.2- расм. Анизотроп мұхитда S нур ва тұлқинга үтказилған N нормаль.

Тұлқин нинг кристалл панжарада тарқалиши тұғрисидаги масалани тұлық ҳал қилиш учун, 135-§ да айтилғанидек, панжара ташкил этувчи марказлар тарқатаётган иккіламчи тұлқинларнинг интерференциясини ҳисобга олиш керак. Бироқ бу масалани ҳал қилиш ўрнига Максвелл теңгламаларини мұхитнинг ϵ диэлектрик сингдирувчанлиги ва, демек, синдириш күрсатқичининг ($n^2 = \epsilon$) кристалл структура туфайли юзага келған хусусиятларини эътиборга олиб ешиб, Максвелл назариясининг формал үсулидан фойдаланиш керак. Диэлектрик сингдирувчанликнинг анизотропияси туфайли электр кучланғанлигининг E вектори билан электр индукциясининг D вектори ўртасидаги мунссабат изотроп мұхитлардан мұраккаброқ бўлади. Изотроп жисмда бу мунссабат $D = \epsilon E$ тенглик билан ифодаланади, бу ерда ϵ — йўналишга боғлиқ бўлмаган скаляр ўзгармас миқдор*. Шунинг учун D векторнинг йўналиши E векторнинг йўналиши билан бир хил бўлади. Анизотроп мұхитда эса, умуман айтганда, бу мунссабат ўринли бўлмайди.

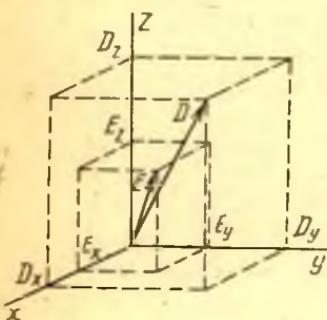
Анизотроп мұхитнинг диэлектрик сингдирувчанлигига тегишли бўлган умумий қонуниятлар диэлектрик сингдирувчанлик қийматларнинг бутун тўпламини бош ўқлари α , β , γ бўлган уч ўқли эллипсоид ёрдамида тасвирлашга келтирилади. Диэлектрик сингдирувчанликнинг ҳар қандай йўналишга оид қийматлари бу эллипсоиднинг марказидан мазкур йўналиш бўйлаб үтказилган радиус-векторнинг узунли-

* в диэлектрик синдириувчанлик электр майдонининг частотасига боғлиқ бўлиши мумкин. Биз ҳозирча фақат монохроматик ёруғликни ўрганамиз; ϵ нинг частотага боғланишини ХХVIII бобгача ўрганмай турамиз.

ги орқали ифодаланади*. Диэлектрик сингдирувчанликнинг бу эллипсоиднинг ўқларига мос келган учта α , β , γ қиймати кристаллда ўзаро перпендикуляр бўлган учта бош йўналишини кўрсатади; бош йўналишларда электр индукциясининг D вектори билан электр кучланганлигининг E вектори бир хил йўналишга эга. Бу бош йўналишларни x , y , z координата ўқлари қилиб танлаб оламиз; диэлектрик сингдирувчанликнинг тегишли қийматларини юқорида ёзилган α , β , γ ўрнига ϵ_x , ϵ_y , ϵ_z билан белгилаш қулай. Биз бу қийматларни диэлектрик сингдирувчанликнинг бош қийматлари деб атаемиз. D ва E векторларнинг мос компоненталарини D_x , D_y , D_z ва E_x , E_y , E_z билан белгилаб, биз бош йўналишларнинг юқорида тилга олинган хоссасини (яъни D ва E векторлар йўналишининг бир хил бўлишини) қўйидаги муносабатлар тарзида ифодалашимиз мумкин:

$$D_x = \epsilon_x E_x, \quad D_y = \epsilon_y E_y, \quad D_z = \epsilon_z E_z.$$

ϵ_x , ϵ_y , ϵ_z лар бир-бирига teng бўлмагани учун кристаллда бош йўналишлардан бошқа ҳамма йўналишларда D билан E нинг йўналишлари бир хил бўлмайди**. Ҳақиқатан ҳам, кучланганлиги E бўлган электр майдони бирор йўналиш бўйлаб таъсир қиласетган бўлса, индукциянинг бунга мос қийматини қўйидагича топиш мумкин. E майдонни бош ўқлар бўйлаб E_x , E_y , E_z компоненталарга ёймиз. Бу компоненталарнинг ҳар бири туфайли индукциянинг бу ўқлар бўйлаб олинган $D_x = \epsilon_x E_x$, $D_y = \epsilon_y E_y$, $D_z = \epsilon_z E_z$ компоненталари пайдо бўлади. Натижавий D вектор оддийгина ясаш йўли билан топилади. 26.3- расмдан кўринишича, ϵ_x , ϵ_y ва ϵ_z бир-бирига teng бўлмаса, E билан D нинг йўналиши бир хил бўлмайди. Аксинча, агар $\epsilon_x = \epsilon_y = \epsilon_z = \epsilon$ бўлса, у ҳолда E ва D нинг йўналиши ҳамиша бир хил бўлади ва ҳар қан дай йўналишда $D = \epsilon E$ бўлади, яъни муҳит изотроп муҳит бўлади. Диэлектрик сингдирувчанлик энг кичик бўладиган ўқ x ўқ деб, энг катта бўладиган ўқ z ўқ



26.3- расм. Анизотроп муҳитда E ва D векторларнинг йўналиши бир хил бўлмайди.

* Қийматларининг тўплами эллипсоид шаклида тасвирланадиган бундай миқдорлар иккинчи ранг тензорлари деб аталади. Шундай қилиб, муҳитнинг оптик анизотропияси диэлектрик сингдирувчанликнинг тензори (яъни диэлектрик сингдирувчанликнинг эллипсоиди) билан характерланади.

** E билан D нинг йўналиши бир хил бўлмай қолиши кристаллар оптикасида ниҳоятда катта аҳамиятга эга; бу масалани биз кейинроқ кўриб чиқамиз.

деб, оралиқ қийматга эга бўладиган ўқ у ўқ деб олинади. Шундай қилиб, координата ўқлари

$$\epsilon_x \ll \epsilon_y \ll \epsilon_z \quad (142.1)$$

шартга мос келадиган қилиб танланган.

Тўлиқ молекуляр назария муҳит молекулаларининг тузилиши ва маҳсус равишда жойлашиши туфайли эга бўлган хусусиятларига асосланиб, учта бош диэлектрик сингдирувчанликнинг ϵ_x , ϵ_y , ϵ_z қийматларини хисоблаб топишга ёа диэлектрик сингдирувчанлик эллипсоидининг ўқларининг кристаллографик ўқларга нисбатан қандай жойлашишини топишга имкон бериши керак.

143- §. Анизотроп муҳитнинг оптик хоссалари

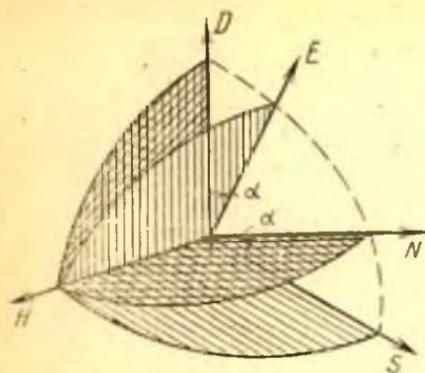
D билан **E** орасидаги мунссабатдан, яъни анизотроп муҳитни характерловчи муносабатдан фойдаланиб, бундан бўён Максвеллнинг формал назариясини тегишли тенгламалар тузиб татбиқ этиш мумкин, бунда координата ўқларини диэлектрик сингдирувчанликнинг бош йўналишлари бўйлаб олган қулай бўлади. Тегишли тадқиқотларни ўтказиб ўтирасдан фақат натижаларни айтиб қуя қоламиз. Максвеллнинг анизотроп муҳитга тегишли тенгламаларининг ечилиши унинг изотроп муҳитга оид тенгламаларини ечишдан қўйидаги баъзи бир хусусиятлари билан фарқ қиласи.

1. Тайнли бир **N** йўналиш бўйлаб турли фазавий тезликларга эга бўлган чизиқли қутбланган икки тўлқин тарқалиши мумкин, бу фазавий тезликлар **D** индукция векторининг икки хил йўналишига мос келади.

Тебранишнинг бу икки маҳсус йўналиши муҳитнинг (кристаллнинг) хоссаларига боғлиқ бўлиб, бир-бирига перпендикуляр бўлади. Тебранишлари бу йўналишлардан бирига параллел бўлган қутбланган тўлқин ўз тезлигида тарқалиб ясси қутбланганилигича қолаверади. Агар бошланғич тебранишнинг йўналиши бу маҳсус йўналишлар билан бурчак ҳосил қиласа, у ҳолда тебраниши турли тезликда тарқаладиган ва, демак, фазалар фарқига эга бўладиган икки тебранишга ажратиш мумкин. Тебранишнинг турлича иккита тезликка мос бўлган иккита маҳсус йўналиши (яъни иккита бош* йўналиши) борлиги туфайли нурнинг иккига ажралиб синиш ҳодисаси юз беради (қ. XV—XVIII боб.).

2. Тўлқин фронтининг текислигига, яъни **N** га перпендикуляр бўлган текисликда электр индукциясининг **D** вектори ва магнит

*Тебранишнинг бу бош йўналишларини ёки кристаллда тўлқин қутбланишининг бош йўналишларини кристаллнинг диэлектрик сингдирувчанлик эллипсоидининг ўқлари билан аниқланадиган Сөш йўналишлардан фарқ қилиш керак.



26.4- расм. E , D , H , S ва N векторларнинг бир-бирига нисбатан жойлашиши.

H вектор қолган векторларнинг ҳаммаси ётган текисликкоз нормал равишда йўналади.

Агар N нормаль диэлектрик сингдирувчанлик эллипсоидининг бош кесимида (масалан, xOy да) ётса, у ҳолда D векторнинг махсус йўналишларидан бири ўша кесимнинг ўзида ётади, иккинчи йўналиш эса унга перпендикуляр кесимда, яъни учинчи (O_z) ўққа параллел бўлиб ётади. Иккинчи махсус йўналиш учун D ва E векторлар параллел, биринчи махсус йўналиш учун параллел эмас. Агар N нормаль эллипсоиднинг ўқларидан бири бўйлаб йўналган бўлса, D вектор тебранишларининг махсус йўналишлари қолган икки ўққа мос келади ва иккала тўлқинда D ва E векторлар параллел бўлади. Бинобарин, изотроп мухитлардагидан фарқли ўлароқ, юқорида тилга олинган алоҳида ҳоллардагина D ва E векторларнинг йўналиши бир хил бўлади ва улар N га перпендикуляр бўлади.

Шундай қилиб, N бўйлаб тарқалаётган тўлқин фронтининг текислиги DH текисликдир. Бироқ тўлқин фронтининг DH текислигига нисбатан α бурчакка оғишган EH текислик ҳам мухим аҳамиятга эга, чунки унга ўтказилган нормаль тўлқин элтаётган нур энергияси оқимининг йўналишини (Умов — Пойнтингнинг S векторини), яъни ёруғлик нурининг йўналишини аниқлайди. Изотроп мухитда нур билан тўлқин фронтига ўтказилган нормаль устма-уст тушган, чунки E ва D векторлар бир хил йўналган. Анизотроп мухитда эса юқорида айтиб ўтилган хусусий ҳоллардагина шундай бўлади.

Демак, тўлқин фазасининг (N нормаль бўйлаб) тарқалиш йўналиши ва тўлқин энергиясининг (S нур бўйлаб) тарқалиш йўна-

майдони кучланганлигининг H вектори ётади, бу H вектор магнит индукциясининг $B = \mu H$ вектори билан бир хил йўналади, чунки оптикада кўпчилик мухитларнинг μ си 1 га teng. Электр майдони кучланганлигининг E вектори D вектордан бошқача йўналгани учун N билан 90° дан фарқ қиласидиган бурчак ҳосил қиласиди*. Иккала E ва D вектор H га перпендикуляр бўлиб, векторларнинг умумий жойлашиши 26.4- расмга тўғри келади. Айтилган гаплар ва 26.4- расмдаги чизма юқорида тилга олинган чизиқли қутбланган тўлқинларнинг ҳар бирiga алоҳида-aloҳида тегишли.

*Шундай қилиб, E вектор тўлқиннинг N тарқалиш йўналишига перпендикуляр эмас, яъни тўлқин кўндаланг тўлқин тушунчасига берилган маънода қатъий кўндаланг тўлқин эмас (қ. 370- бетдаги изоҳ).

лиши бир хил эмас. Электромагнитик майдонни анизотроп мухитда тадқиқ этиш йўли билан топилган бу хулссани биз илгари анизотроп мухитдаги тўлқин сиртигининг шаклини қуруқ қараб чиқиб (қ. 142- §) ҳам топган эдик. Фазанинг нормаль бўйлаб ўлчангандан (v) тезлиги ёргулик энергиясининг нур бўйлаб ўлчангандан (v') тезлигидан (нурий тезликдан) фарқ қиласди, чунки $v = v \cos \alpha$ (қ. 201- машқ). Фронт тезлигининг нурни иккига ажратиб синдиришга сабаб бўлаётган икки q' ва q'' қийматига (булар нормаль бўйича йўналган) энергия тарқалиши тезлигининг иккита v' ва v'' қийматлари мос келади.

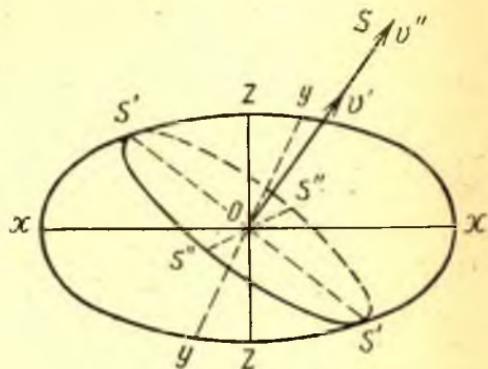
3. Кристаллда бирор йўналишда ёргулик тарқалишини ҳамда тегишли (D ёки E) векторлар тебранишларининг йўналишларини характерловчи икки тезликни (q' ва q'' ёки v' ва v'') оддий қоидалар ёрдамида топиш мумкин. Бу қоидаларни, шунингдек ёргуликнинг кристалларда тарқалиши тўғрисидаги масаланинг бутун ечимини биринчи бўлиб Френель кўрсатиб берган; бу қоидаларни ёргуликнинг электромагнитик назариясига нисбатан қўйидагича таърифлаш мўмкин.

Кристаллда v' ва v'' нурний тезликларни топиш учун Френель эллипсоиди деб аталадиган ёрдамчи сиртдан фойдаланамиз. Френель эллипсоиди

$$\epsilon_x x^2 + \epsilon_y y^2 + \epsilon_z z^2 = 1 \quad (143.1)$$

тенглама билан ифодаланади. Бу ерда ϵ_x , ϵ_y , ϵ_z — диэлектрик сингулярувчанликнинг бош қийматлари бўлиб, эллипсоиднинг тенгламаси бош ўқларга нисбатан ёзилган.

Френелнинг кўрсатишича, Френель эллипсоиди кристаллдаги ҳар қандай йўналишда v' ва v'' нурний тезликларни қўйидаги чизма ёрдамида аниқлашга хизмат қиласди. Эллипсоидда ёргулик тарқалаётган S йўналишга перпендикуляр бўлган кесим ўtkazamiz (26.5-расм). Умуман айтганда, бу кесим эллипс бўлади, унинг $S'S'$ ва $S''S''$ бош ўқлари ўзаро перпендикулярлардир. Бу ўқларнинг йўналишлари ўзаро перпендикуляр равишда қутбланган ва OS бўйлаб йўналаётган



26.5- расм. v' ва v'' ни Френель эллипсоиди ёрдамида топиш.

xx , yy , zz — эллипсоиднинг бош ўқлари; OS — нурларнинг тарқалиши йўналиши; $S'S''S'S''-OS$ га перпендикуляр бўлган эллиптик кесим бўлиб, унинг $S'S'$ ва $S''S''$ бош ўқлари E вектор тебранишларининг йўналишини ва ёргулик тарқалишининг v' ва v'' тезликларини (нурний тезликларни) аниқлади.

икки түлқиннинг E векторининг тебраниш йўналишини билдиради, яrim ўқларнинг узунликлари ($OS' = v$, $OS'' = v''$) бу икки түлқиннинг ёруғликнинг вакуумдаги с тезлигига нисбатан нурий тезлигини билдиради.

Фазанинг (N нормаль бўйлаб) тарқалиш тезликлари тўғрисида ҳам шу тариқа тасаввур ҳосил қилиш мумкин. Бу мақсадда Френель эллипсоиди билан бўғланган ёрдамчи сиртдан фойдаланамиз; бу сирт ҳам эллипсоид шаклида бўлиб, индекслар эллипсоиди (ёки нормаллар эллипсоиди) деб аталади, тенгламаси эса қўйидагича ёзилади:

$$\frac{x^2}{\varepsilon_x} + \frac{y^2}{\varepsilon_y} + \frac{z^2}{\varepsilon_z} = 1. \quad (143.2)$$

Индекслар эллипсоидида ҳам олдингига ўхшаган кесим ўтказиб, эллипсоиднинг ҳар қандай ON тарқалиш йўналишига перпендикуляр бўлган эллиптик кесими D векторнинг ўзаро перпендикуляр йўналган икки тебранишини кўрсатишини аниқлаймиз, бу тебранишлар эллипснинг ўқлари билан устма-уст тушади. Нормал тезликлар деб аталувчи тегишли q' ва q'' тезликларнинг қийматлари бу эллипснинг яrim ўқлари узунлигига тескари пропорционалдир.

144- §. Тўлқин сирти ва нормаллар сирти

Агар нурий тезликтининг ҳамма йўналиштардаги қийматларини кристаллнинг хоссалари тўғрисидаги маълумотлардан фойдаланиб ёки экспериментал равишда аниқласак, у ҳолда кристаллнинг O нуқтасидан чиқиб тарқалаётган ёруғлик тўлқини t пайтда етиб борадиган сиртни ясаш мумкин. Бунинг учун ҳар қандай йўналишда $v't$ ва $v''t$ ларга пропорционал бўлган кесмалар олиш керак, бу ерда v' ва v'' — нурий тезлик. Умуман айтганда, шакли анчагина мураккаб бўлган икки паллали сирт ҳосил бўлади.

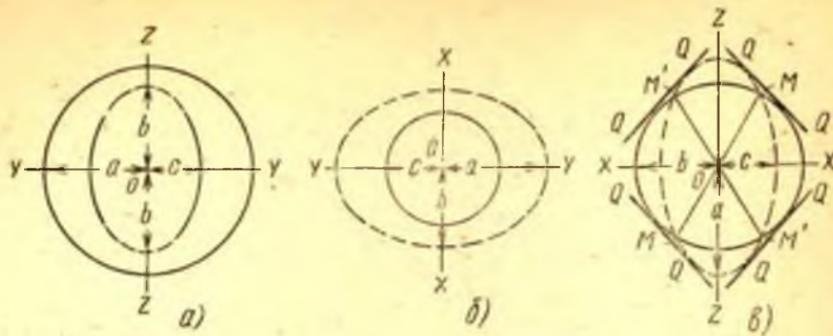
Олдинги параграфда бажарилган ясашлардан фойдаланиб, тўлқин (нур) сиртининг Френель эллипсоидидаги бўш ўқларга нормал (перпендикуляр) бўлган учта бўш қирқимига қараб тўлқин сиртининг шакли тўғрисида тасаввур ҳосил қилиш мумкин. Френель эллипсоидининг яrim ўқларини a , b ва c билан белгилаймиз, яъни

$$a = 1/\sqrt{\varepsilon_x}, \quad b = 1/\sqrt{\varepsilon_y}, \quad c = 1/\sqrt{\varepsilon_z}$$

деб олиб, (142.1) шартга асосан,

$$a \geq b \geq c \quad (144.1)$$

ни топамиз. Даставвал тўлқин сиртининг XX ўққа нормал бўлган, яъни YOZ текисликда ётган қирқимини кўриб чиқамиз. Френель ясашларидан фойдаланиб, нурлар OZ ўқ бўйлаб a ва b нинг узунликлари билан аниқланадиган тезликларда тарқалишини топамиз (26.6-а расм). OY ўқ бўйлаб йўналган тегишли тезликлар a ва c га тенг



26.6- расм. Икки ўқли кристаллда тўлқин сирти.

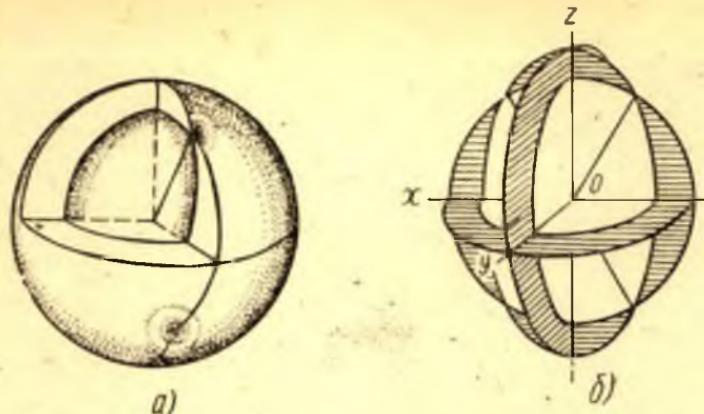
Тўлқиннинг Френель эллипсоидидаги бош ўқларга перпендикуляр бўлган кесимлари.

бўлади. Френель эллипсоидининг OX ўқ атрофида бурсак, бу кесимнинг нормали OZ билан OY орасидаги барча вазиятларда бўлиб ўтади; бунда кўриб чиқилаётган қирқимга тегишли қўш нурий тезликларнинг барча қийматлари топилади; Френель кесимидағи ўқлардан бири ҳамиша OX ўқ бўлгани учун, бу нурий тезликлардан бири бутун YOZ қирқимда a га тенг бўлади, иккинчиси эса b билан c орасидаги барча қийматларни қабул қиласди. Радиуси a бўлган айланадан ҳамда ярим ўқлари b ва c бўлган эллипсдан иборат қирқим (қ. 26.6- а расм) ана шундай қилиб ҳосил қилинади, бунда ҳар бир жуфт нурдаги тебранишлар йўналиши ўзаро перпендикуляр бўлгани ҳолда нуқта ва штрихлар билан белгиланган.

Тўлқин сиртининг Френель эллипсоидидаги энг кичик OZ ўқка перпендикуляр бўлган қирқимини ҳам (XOY текислик) худди шунга ўхшаш йўл билан топамиз: Френель кесимини OZ ўқ атрофида айлантириб, ярим ўқлари a ва b бўлган эллипс ичida ётган c радиусли айланадан иборат кесим (қ. 26.6- б расм) ҳосил қиласмиз.

Кесимни OY ўқ атрофида айлантириш натижасида ўртанчи OY ўқка перпендикуляр бўлган қирқим ҳосил бўлади, бу қирқим радиуси b бўлган айланадан ҳамда ярим ўқлари a ва c бўлган эллипсдан иборат бўлади; равшанки, бу чизиқлар 26.6- в расмда кўрсатилгандек кесишади, чунки $a > b > c$.

26.7- а ва б расмлардан тўлқин сирти тўғрисида янада яққол тасаввур ҳосил қилиш мумкин, бу расмларда тўлқин сиртининг уч ўлчовли модели ва учта бош кесимининг перспектив тасвири кўрсатилган. Ташки сирт бир оз эллипсоидга ўхшайди, бироқ унда 26.6- в расмдаги M ва M' нуқталарга мос келадиган нуқталарда воронкага ўхшаган тўртта чуқурча бўлиб, булар олманинг чуқурларига ўхшайди. 26.6- в расмдаги M ва M' кесишиш нуқталари 26.7- расмда ташки ва ички коваклар учрашадиган нуқталарга мос келади, оқибатда MM' ва $M'M'$ йўналишлар бўйлаб ёруғлик тўлқини тарқалишининг ик-



26.7- расм. Икки ўқли кристаллда түлқин сиртигинің уч ўлчовли модели (а) ва унинг учта бош текисликларининг перспектив тасвири (б).

кала тезлиги бир хил бўлади ($v' = v''$). Бу йўналишлар кристаллнинг оптик ўқлари* деб аталади; бу ўқдар кристаллнинг бош йўналишларига нисбатан симметрик равишда жойлашади.

Ўқлар орасидаги бурчак катталиги ҳар хил кристалларда ҳар хил бўлади. Масалан, KNO_3 да бу бурчак $7^{\circ} 12'$ га, FeSO_4 да $85^{\circ} 27'$ га тенг. Чегаравий ҳолда ўқлар орасидаги бурчак нолга тенг бўлиб қолиб, иккала ўқ бир бўлиб қўшилиб кетади. Бундай кристаллар (кварц, исланд шпати ва бўшқалар) бир ўқли кристаллар дейилади. Бир ўқли кристалларда M ва M' нуқталар устма-уст тушади ва икки паллали сирт айланиш эллипсоиди ва умумий a (ёки b) диаметрли шар тўпламига айланади, яъни бир ўқли кристаллнинг ўқи a (ёки b) бўлган түлқин сирти ҳосил бўлади.

Тасвиранган сирт ёруғлик түлқинининг сиртидир, у нур сирти деб ҳам аталади. Түлқин сиртигин ҳар қандай нуқтасига O нуқтадан ўтказилган радиус-вектор (26.8- расмнинг юқориги қисми) нур йўналишини кўрсатади. Сиртларнинг нур билан кесишиган нуқтасида сиртларга уринма қилиб ўтказилган F_1 ва F_2 текисликлар түлқин фронтларининг текисликлариidir. Айни бир $S_{1,2}$ йўналиш бўйлаб v' ва v'' тезликлар билан кетаётган икки нурга фронтларнинг бир-бирига параллел бўлмаган икки текислиги (уларнинг нормаллари N_1 ва N_2) мос келади, бу текисликлар q' ва q'' тезликлар билан тарқалади. Аксинча, исталган $N_{1,2}$ йўналиш бўйлаб (қ. 26.8- расмнинг пастки қисми) тўлқинларнинг турли хил q' ва q'' тезликлар билан тарқаладиган иккита параллел фронти боради, бу фронт-

* Бу ўқлар баъзан биринчи тур оптик ўқлар ёки бирадиаглар деб аталади, бу билан уларнинг нурий тезликлар тенг бўлишига мос келиши таъкидланади.

ларга бир-бири билан бирор бурчак ҳосил қиласидиган v' ва v'' тезликли иккита S_1 ва S_2 нур мос келади.

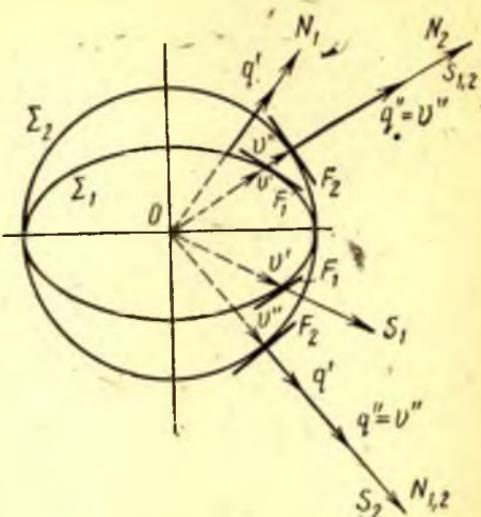
Нур сирти (яъни нурий тезликларга пропорционал бўлган кесмалар учларининг геометрик ўрни) билан бирга **нормаллар сиртини** (яъни нормал тезликларга пропорционал бўлган кесмалар учларининг геометрик ўрнини) ҳам ясаш мумкин. Умуман айтганда S билан N орасидаги бурчак унча катта бўлмагани учун бу сиртларнинг шакллари бир-бираидан кўп фарқ қиласидаги. Икки ўқли кристалл учун яна икки паллали мураккаб сирт ҳосил бўлади, унинг паллалари учрашадиган нуқталар (26.6-в расмдаги M ва M' га

ўхшаган нуқталар) тўртта бўлади. Бу нуқталарни жуфти-жуфти билан тулаштирадиган йўналишлар ($M\bar{M}$, $M'\bar{M}'$ ларга ўхшаган йўналишлар) нормал тезликлар тенглашадиган йўналишлар бўлиб, улар *иккинчи тур оптик ўқлар* ёки *бинормаллар* деб аталади. Бу ўқларнинг йўналишлари, умуман айтганда, биринчи тур ўқлар йўналишидан оз фарқ қиласидаги.

Нормаллар сиртини нур сиртини ўзгартириш йўли билан ясандан кўра, ишни индекслар эллипсоидига асосланаб ҳамда q' ва q'' ларнинг қўёш қийматларини аниқлаш учун Френель ясашлашидан фойдаланиб нормаллар сиртини ясашдан бошлаш мумкин эди. Нормаллар сиртини, яъни нормал тезликлар учларининг геометрик ўрнини ясаб бўлгач, уни тегишлича ўзгартириш йўли билан нур сиртини (яъни нурий тезликлар учларининг геометрик ўрнини) ясаш мумкин эди.

145- §. Бир ўқли ва икки ўқли кристаллар

Бундан олдинги параграфларда баён этилган материал кристаллар оптикасининг масаласини ечишни бирор ёрдамчи сиртлар ясашга келтириш мумкинligини кўрсатади. Биз бу сиртлардан иккитасини: Френель эллипсоидини (нурлар учун) ва индекслар эллипсоидини



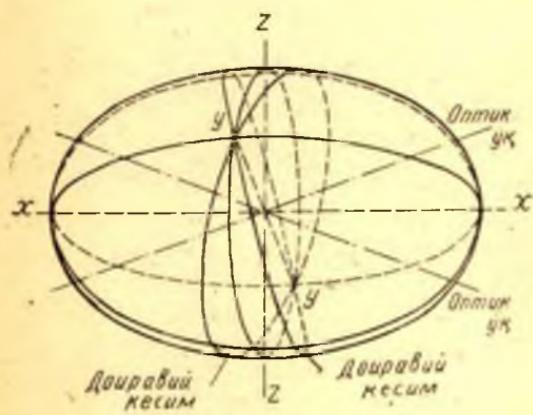
26.8- расм. Анизотроп мұхитда S нурлар билан N нормаллар орасидаги мұносабат.

Чизмани соддалаштириш мақсадидә F_1 тўлқин сиртига ўтказилган N_1 нормаль ва q' нормал тезлик S_1 билан Σ_1 сиртнинг кесишини нуқтасига нисбатан чапга силжитицадиган.

(нормаллар учун) кўриб чиқдик. Равшанки, ёрдамчи сиртларнинг ҳаммаси бир-бирига боғлиқ, шунинг учун улардан биттаси маълум бўлса, бирмунча қийин йўл билан қолганларини ҳам топиш мумкин. Шунга қарамасдан турли сиртларни татбиқ этиш мос келган ёрдамчи сиртнинг хоссаларини муҳокама қилиш йўли билан осон ҳал қилинадиган айрим конкрет масалаларни таҳлил этишда фойдали бўлиб чиқиши мумкин.

Кристаллдаги биринчи тур оптик ўқлар йўналишини геометрик жиҳатдан Френель эллипсоиди ёрдамида топиш қийин эмас. Биринчи тур оптик ўқлар кристаллдаги шундай йўналишларки, бу йўналишлар бўйлаб иккала нурий тезлик бир-бирига тенг бўлади, ($v' = v$). Шунинг учун Френель қоидасига асосан (қ. 143-§), эллипсоиднинг биринчи тур оптик ўққа перпендикуляр бўлган кесимида ярим ўқлар бир-бирига тенг бўлиши керак. Бошқача айтганда, бу кесим доира шаклида бўлади. Шундай қилиб, биринчи тур оптик ўқ йўналиши Френель эллипссидининг дсирасий кесимида перпендикуляр бўлган чизиқка мос келади. Эллипсоидда унинг бош ўқларига нисбатан симметрик жойлашган доиравий кесимлари иккита-дан ортиқ бўлмаганилиги сабабли энг умумий ҳолда кристаллнинг иккита оптик ўқи бўлади, бу ўқлар орасидаги бурчак эллипсоиднинг шаклига, яъни кристаллнинг хоссаларига (26.9-расм) боғлиқ бўлади.

Икки ўқли кристаллар борлигини 1815 йилда Брюстер аниқлаган; Брюстер нурларнинг иккига ажralиб заиф синишини аниқлаш мақсадида 1811 йилда Араго кашф этган ҳодисадан, яъни айқашган қутбловчилар орасида туриб нурни иккига ажратиб синдирувчи моддаларнинг рағтдор бўлиб кўриниш ходисасидан фойдаланди (қ. 148-§). Брюстер 150 дан ортиқ кристалларни ўрганиб чиқиб, Гюйгенс ясашлари татбиқ этиладиган кварц ёки исланд шпатига ўхшаган кристаллар билан бирга кристалларнинг бошқа тури борлигини топган; бу кристалларда нурнинг иккига ажralиб симиши юз бермайдиган йўналишлар иккита бўлади ва шунинг учун улар икки ўқли кристаллар дейилади. Шу нарса ажойибки, Брюстер кристалл симметриясининг қандай



26.9- расм.' Оптик ўқлар йўналишини Френель эллипсоиди ёки индекслар эллипсоиди ёрдамида аниқлаш.

Оптик ўқлар эллипсоиднинг доиравий кесимларига перпендикуляр йўналатан.

турлари икки ўқли кристалларга, қандай турлари бир ўқли кристалларга тегишли эканини бу масаланинг ҳозирги замондаги талқининг бутунлай мувофиқ келадиган тарзда соф эмпирик равища аниқлаган.

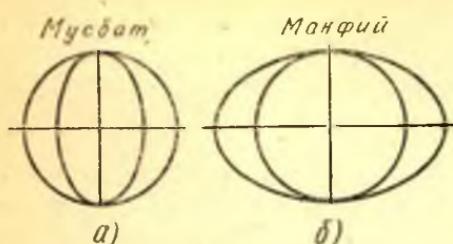
Икки ўқли кристалларнинг кашф этилиши жуда катта назарий аҳамиятга әга бўлиб, дастлаб ўша вақтда яратилаётган тўлқин назарияга қарши қаратилган кучли дастак бўлди. Бир ўқли кристалларда нурнинг иккига ажралиб синишини тўлқин тасаввурлар асосида талқин этишга ёрдам берган Гюйгенс чизмалари икки ўқли кристалларга татбиқ этилмас экан ва шундай қилиб, тўлқин назариянинг асосий дастакларидан бири ўз аҳамиятини йўқотиб қўйди. Френель ўзининг кристаллооптикасини ривожлантиргандан кейингина бориб Брюстер кашфиёти тўлқин тасаввурларнинг жуда ажойиб далилларига айланди.

Агар эллипсоиднинг иккала доиравий кесими *устма-уст* тушса, у ҳолда иккала ўқ бир бўлиб қолиб, кристалл бир ўқли кристалл бўлади. Бу ҳолда эллипсоид айланиш эллипсоиди бўлади, кристаллнинг оптик ўқи йўналишини кўрсатувчи айланиш ўқи кристаллнинг бош йўналишларидан бири билан устма-уст тушади. Мумкин бўлган икки $c < b = a$ ва $c = b < a$ ҳол бир ўқли *мусбат* (масалан, кварц) ва *манфий* (масалан, исланд шпати) кристалларга мос келади*. Ниҳоят, $a = b = c$ бўлганда Френель эллипсоиди сферага айланади: унинг ҳамма кесимлари доира бўлади, яъни ҳар қандай йўналиш бўйлаб иккала нурий тезлик бир-бирига тенг бўлади ($v' = v''$): муҳит оптик жиҳатдан изотроп бўлиб, нурнинг иккига ажралиб синиш ҳодисаси юз бермайди. Иккинчи тартибли ўқларнинг йўналиши ва сони тўғрисидаги масалани ҳам шу тариқа кўриб чиқиши мумкин, бунинг учун индекслар эллипсоидига асосланиш керак.

Кристалл бир ўқли бўлган ҳолда оптик ўқлар орасидаги бурчак нолга айланади ва устма-уст тушган икки ўқ шундай бир йўналишни аниқлайдики, бу йўналиш бўйлаб кристаллда тўлқин фақат бир тезлик билан тарқалади. Шунинг учун бир ўқли кристалларда тўлқин сиртининг шакли икки ўқли кристаллардагига нисбатан анча оддий бўлиб, бир-бирига уринувчи икки сиртдан иборат бўлади: бири сфера (оддий нур учун), иккинчиси айланиш эллипсоиди (файриоддий нур учун). Бу сиртларнинг уриниш нуқталари оптик ўқда ётади. $c < b = a$ бўлган мусбат кристаллар учун тўлқин сирти сферага ички чизилган айланиш эллипсоиди бўлади (қ. 26.10-а расм). $c = b < a$ бўлган манфий кристаллар учун тўлқин сирти сферага ташки чизилган айланishi эллипсоиди бўлади (қ. 26.10-б расм).

Мусбат кристалларда эллипсоиднинг кичик ярим ўқи йўналишига тегишли синдириш кўрсаткичи, манфий кристалларда эллип-

* Бэззан (142.1) ва (144.1) шартдан фарқли равища оптик ўқни мусбат кристаллар учун ҳам, манфий кристаллар учун ҳам з ўқ деб аталади.



26.10- расм. Бир ўқли мусбат (а) ва манфий (б) кристаллнинг тўлкин сиртларининг кесими.

Синдириш кўрсаткичлари янада кескин фарқ қиласидаги кристаллар ҳам бор. NaNO_3 натрон селитрасида $n_o = 1,585$, $n_e = 1,337$. Селитра намга ва механик зарбларга чидамли бўлмагани учун уни оптик асбобларда ишлатиш қийин.

Кристалл ичида оддий ва ғайриоддий нурлар характерининг турлича бўлиши бу нурларнинг электр векторининг оптик ўққа нисбатан йўналишлари ҳар хил бўлишига мос келади. Оддий нурда электр вектори ҳамиша оптик ўққа перпендикуляр равишда жойлашади, чунки электр вектори оптик ўқ ётган бош текисликка перпендикуляр йўналади. Шунинг учун оддий нурнинг йўналиши ҳар қандай бўлганда унинг электр вектори ҳамиша оптик ўққа нисбатан бир хил жойлашади ва оддий нурнинг тезлиги йўналишга боғлиқ бўлмайди. Ғайриоддий нурнинг электр вектори бош текисликда, яъни оптик ўқ ётган текисликда ётади. Шунинг учун, умуман айтганда, ғайриоддий нурнинг электр вектори нурнинг йўналишига қараб оптик ўқ билан бирор бурчак (нолдан 90° гача) ҳосил қиласи.

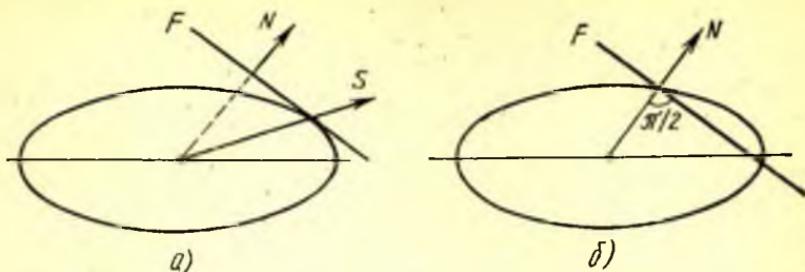
146- §. Анизотроп муҳитларда Гюйгенс чизмалари

Одатда дарсликларда синиш қонунлари бир ўқли кристаллда ғайриоддий нурга ва икки ўқли кристаллда иккала нурга татбиқ этилмайди, деб ёзилади. Бу даъво тўғри бўлишига қарамай, унинг салбий томони ҳам бор: бу даъво синиш қонунига бўйсунадиган оддий чизма ёруглик нурининг тарқалиш йўналиши тўғрисидаги масалага татбиқ этилмаслигини кўрсатади. Агар бунинг ўрнига бошқа ҳеч қандай қоида берилмаса, кристаллар оптикасининг энг

сонднинг катта ярим ўқи йўналишига тегишли синдириш кўрсаткичи ғайриоддий нурнинг синиш кўрсаткичи деб аталади*.

Синдириш кўрсаткичи-нинг ($\lambda = 589,3$ нм га оид) қийматлари қуйидагича: исланд шпатида оддий нур учун $n_o = 1,658$ ва ғайриоддий нур учун $n_s = 1,486$; кварца $n_o = 1,543$, $n_e = 1,552$.

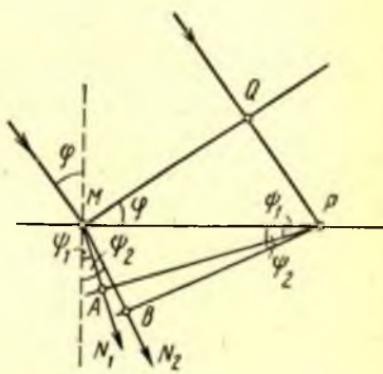
* Аниқроқ қилиб айтганда, ғайриоддий нурлар тарқалиш йўналишига қараб n_o дан n_e гача бўлган турли синиш кўрсаткичига эга бўлади.



26.11- расм. Тұлқин фронті нур сиртига уринади (а) ва нормаллар сиртини кесиб ўтади (б).

содда масалаларини ечиш ҳам қийин бўлади. Бироқ синган ёруғлиқ тұлқинининг тарқалиш йўналишини топишнинг анча умумий усули, масалан, Гюйгенс принципига асосланган чизма ясаш усули бор; бу чизманинг изотроп мұхитга доир натижаси Декарт—Снеллий қонунидир. Шуни эслатиб ўтамизки, Гюйгенснинг ўзи ёруғликнинг нурни иккига ажратиб синдирувчи жисмларда (исланд шпатида) тарқалиши түғрисидаги масалани бу усул ёрдамида ўрганиб, ниҳоятда мұхим натижаларга эришди. Ёруғликнинг анизотроп мұхитларда тарқалиши түғрисидаги масалага Гюйгенс чизмаларини табиқ этиш содда ва самарали восита ҳисобланади. Гюйгенс чизмаларида қатнашадиган сирт нормаллар сирти эмас, балки нур сиртидир. Ҳақиқатан ҳам, Гюйгенс принципига асосан, тұлқин (яси тұлқин) фронтини топиш учун Гюйгенс сиртига уринма бўлган текислик ўтказилади. Тұлқин фронті эса нур сиртига *уринма*, (26.11-а расм) бўлиб, нормаллар сиртини кесиб ўтади (26.11-б расм).

Гюйгенс чизмаларидан тұлқин фронтининг вазиятини ва демак, нурлар йўналишини эмас, балки нормаллар йўналишини бевосита топиш мумкин эканлигини кўрсатиш қийин эмас. Бунда синиш қонуилари нормалларга нисбатан анизотроп мұхитларда ҳам одатдагича таърифланади, масалан, 1) иккала сиртга (тұлқин сиртига) ўтказилган нормаллар тушиш текислигида ётади, 2) тұлқин фронтларининг нормаллари билан бўлиниш сиртига ўтказилган пер-



26.12- расм. Анизотроп мұхитда нормаллар йўналишини Гюйгенс чизмалари ёрдамида топиш.

пендикуляр орасида ҳосил бўлган бурчаклар синусларининг нисбати бўлиниш чегарасидан икки тарафда ётган муҳитлардаги нормал тезликлар нисбатига teng. Ҳақиқатан ҳам, фронти биринчи муҳитда MQ бўлган ясси тўлқин (26.12-расм) бўлиниш-текислигига тушаётган бўлсин. Иккинчи муҳитда синган тўлқинларнинг иккала фронти иккинчи муҳитдаги нур сиртларига уринма бўлган ва тушаётган тўлқиннинг фронти билан бўлиниш сирти кесишадиган чизиқ орқали ўтадиган текисликлар бўлади; тушаётган тўлқин фронти билан бўлиниш сирти кесишадиган чизиқнинг изи 26.12-расмда P нуқта билан кўрсатилган. Бу чизиқ тўлқиннинг тушиш текислигига перпендикуляр; шунинг учун синган тўлқинларнинг иккала фронти бу чизиқ орқали ўтувчи текислик сифатида тушиш текислигига перпендикуляр бўлади. Бинобарин, нур сиртларининг шакли ҳар қандай бўлганда ҳам буларга ўtkazilgan иккала нормаль тушиш текислигига ётади. Шундай қилиб, синишининг биринчи қонуни *нормаллар* учун ҳамиша тўғри бўлади. 26.12-расмда M нуқтадан ўtkazilgan нормалларнинг фронт текисликлари билан кесишган нуқталари A ва B билан кўрсатилган. Юқорида исбот этилганига асосан, бу нуқталар чизма текислигига (тушиш текислигига) ётади. Тўлқин фронтининг нур сиртлари билан кесишиш нуқталари, умуман айтганда, тушиш текислигига бўлмаслиги мумкин ва шунинг учун улар чизмада кўрсатилган эмас.

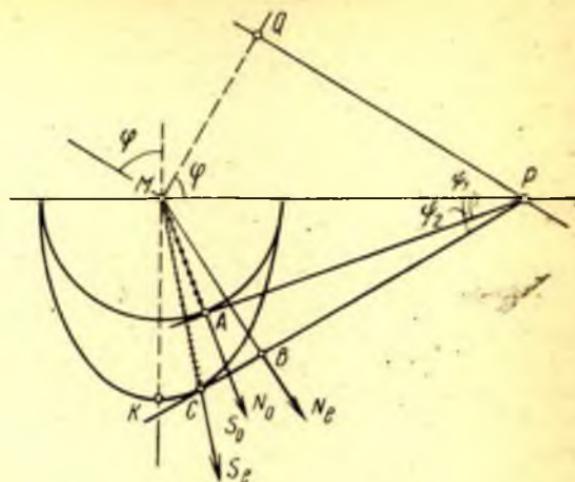
Иккинчи муҳитда тўлқин фронтлари PA ва PB вазиятларга (к. 26. 12-расм) етиб боргунча ўтган вақтни τ билан, ёруғликнинг биринчи муҳитдаги (вакуумдаги) тезлигини c_0 билан, синган иккала тўлқиннинг нормал тезликларини q ва q'' билан белгилаб одатдагича

$$\begin{aligned} QP &= c_0 \tau = MP \sin \bar{\phi}, \\ MA &= q' \tau = MP \sin \psi_1, \\ MB &= q'' \tau = MP \sin \psi_2 \end{aligned}$$

ёки

$$\frac{\sin \phi}{\sin \psi_1} = \frac{c_0}{q'}, \quad \frac{\sin \phi}{\sin \psi_2} = \frac{c_0}{q''}$$

Эканлигини, яъни нормаллар учун синишининг иккинчи қонуни ҳам тўғри бўлишини топамиз. Бизнинг бу мулоҳазаларимиз бир ўқли кристалларга ҳам, икки ўқли кристалларга ҳам бир ҳилда тегишилдири. Агар биз Гюйгенс чизмалари воситасида *нурларнинг йўналишини топмоқчи бўлсак*, у ҳолда бу чизмаларни фазовий моделлар ёрдамида бажаришимиз керак бўлар эди, чунки тўлқин фронт билан нур сиртининг кесишиш нуқталари, умуман айтганда, тушиш текислигига ётмайди. Шу тариқа *нурлар йўналишини ясаб, биз буларга нисбатан Декарт—Снеллийнинг синиш қонуллари кучга эга* эмас Эканлигига ишонч ҳосил қилган бўлар эдик. Гарчи



26.13-расм. Бир ўқли манфий кристаллда файриоддий түлқиннинг нормали ҳамиша оддий түлқин нормалидан кам синади, бироқ файриоддий нур оддий нурдан күпроқ синиши ҳам мумкин.

тажрибада биз асбобларга таъсир қиласидиган ёруғлик энергияси тарқаладиган йўлдан иборат бўлган нурларнинг йўналишини бевосита аниқлай олсан ҳам, Гюйгенснинг нормалларга оид осон ба жариладиган чизмалари масалани тўғри ечишни кўп ҳолларда ниҳоятда енгиллаштиради. Масалан, бир ўқли манфий кристаллда файриоддий түлқиннинг тезлиги оддий түлқиннинг тезлигидан катта бўлади ва демак, файриоддий түлқин оддий түлқинга қараганда камроқ синиши керак. Бироқ бу фикр айни нормаллар учун тўғри; нурларнинг йўналиши эса бошқачадир; файриоддий нур бир ўқли манфий кристаллда оддий нурдан кўра кўпроқ синган ҳоллар бўлиши ҳам мумкин.

Бу ҳол 26.13-расмда тасвиранган. Кристалл шундай кесиб олинган бўлсинки, оптик ўқ кристалнинг ёқ текислигига ётган, MK эса Френель эллипсоидининг бош йўналишларидан бири бўлсин. Бундай ҳолда нурлар ва синган иккала түлқиннинг нормаллари тушиш текислигига ётади, синган файриоддий түлқиннинг N_e нормали оддий түлқиннинг N_o нормалидан кўра кам синади, файриоддий S_e нур оддий S_o нурга қараганда кўпроқ синади. 202-а, б, в машқларда берилган бир неча ҳолларни мана шу тариқа кўриб чиқиб, бу усулнинг самарали эканлигига ишонч ҳосил қиласимиз.

147- §. Ёруғликнинг бир ўқли кристалларда тарқалишига доир экспериментал маълумотлар

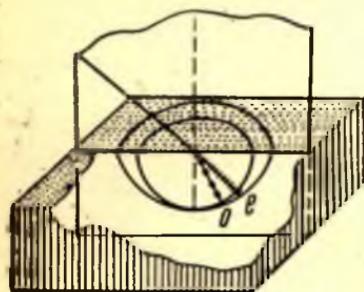
Олдинги параграфларда баён этилган умумий мулоҳазалардан сўнг биз энди ёруғликнинг бир ўқли кристаллда тарқалиш харакетини кузатиш маълумотларига асосланиб муфассал кўриб чиқамиз. Биз түлқинга ўтказилган нормални эмас, балки нурнинг ха-

рактерини бевосита күзатаётганимиз учун биз чиқарған хулосалар нур сиртига тегишли бўлади. Бундай кузатиш мақсадларида ёруғликни табий кристалдан эмас, балки оптик ўққа нисбатан маълум тарзда кесиб олинган исланд шпатининг пластинкаси орқали ўтказамиз.

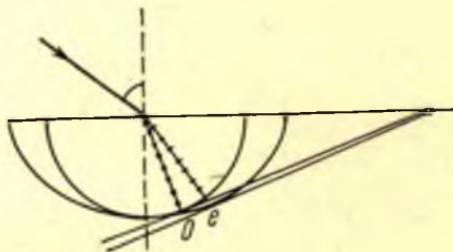
1 ҳол. Пластинка оптик ўққа перпендикуляр равишида кесиб олинган. Ёруғлик оптик ўққа нисбатан ҳар хил тушган ҳолларда ёруғликнинг бундай пластинкада синишини кўриб чиқамиз.

а. Табий ёруғлик нури оптик ўқ бўй лаб йўналган. Бу ҳолда ёруғлик иккига ажralиб синмай, нур пластинкадан йўналишини ўзгартирмай чиқади. Бунда ёруғлик табий ёруғлик бўлганича қолаверади. Ҳақиқатан ҳам, бу ҳолда оптик ўқ ва тўлқин нормали орқали ўтувчи бош текисликнинг вазияти ноаниқ бўлади, бинобарин, иккала нурда тебранишлар йўналиши ҳам ноаниқдир, шунинг учун бу нурларни бир-биридан фарқ қилиб бўлмайди.

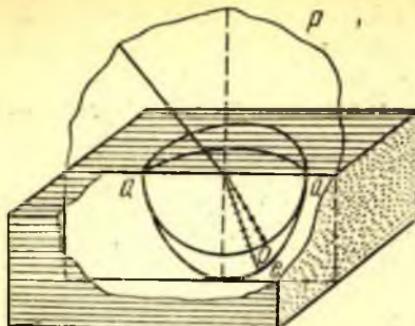
б. Табий ёруғлик нури оптик ўққа нисбатан қия тушади (26.14 ва 26.15- расм). Бу ҳолда нур иккига ажralиб синади; агар тушаётган ёруғлик дастаси етарлича ингичка бўлиб, кристалл пластинка етарлича қалин бўлса, пластинкадан айрим-айрим иккита даста чиқади, бу дасталар тушаётган дастага параллел бўлади ва ўзаро перпендикуляр йўналишларда қутбланади. Агар ф тушиш бурчаги ўзгартирилса, у ҳолда Ψ_o ва Ψ_e синиш бурчаклари ҳам ўзгаради. Николь ёки поляроид ёрдамида ўтказилган кузатишларнинг курсатишича, тебранишининг йўналиши бу ҳолда тушиш текислиги билан устмагуст тушган бош текисликка перпендикуляр бўлган нур Ψ_o бурчак остида $\sin \phi / \sin \Psi_o$ нисбат тушиш бурчагига босғлиқ бўлмайдиган бўлиб синади. Тебранишининг йўналиши беш текисликда ётган нур ҳолида $\sin \phi / \sin \Psi_e$ нисбат тушиш бурчагига, ёсллиқ гази шада ўзгаради. Юқорида айтиб ўтилганидек, бу



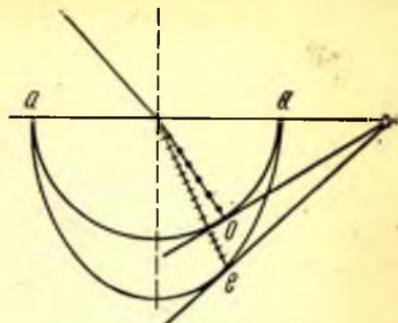
26.14- расм. Оптик ўқка перпендикуляр равишида кесиб олинган бир ўкли кристалл пластинкасидан ёруғлик ўтиши.



26.15. расм- 26.14- расмда тасвирланган ҳолга оид Гюйгенс чизмаси.



26.16- расм. Оптик ўққа параллел қи-
либ кесиб олинган бир ўқли кристалл
пластиинкасидан ёруғлик ўтиши;
тушиш текислиги кристаллнинг бош
текислиги билан устма-уст тушади.



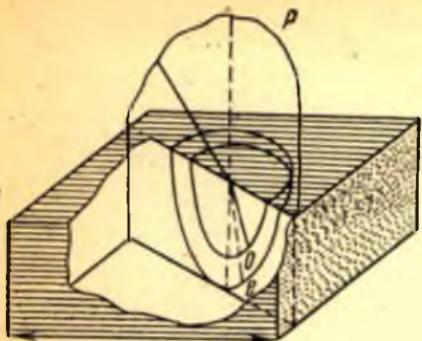
26.17- расм. 26.16- расмда тасвирлан-
ган ҳолга оид Гюйгенс чизмаси.

нурларнинг биринчиси *оддий* нур деб, иккинчиси *ғайриоддий* нур деб аталади. Шундай қилиб, оддий нурнинг n_o синиш кўрсаткичи кристалл ичидаги ҳар қандай йўналишда бир хил бўлади, ғайриоддий нурнинг n_e синиш кўрсаткичи ёруғликнинг кристалл ичидаги қайси йўналишда тарқалишига бўғлиқ бўлади. Шунинг учун ғайриоддий нурнинг тезлиги ҳам нурнинг кристалл ичидаги йўналишига боғлиқ бўлади.

II ҳол. Пластинка оптик ўққа параллел равища кесиб олинган. Бундай пластинкада ёруғликнинг синиш тажрибаси қўйидагиларни кўрсатади.

a. Р тушиш текислиги бош текислик билан устма-уст тушган (26.16 ва 26.17-расм).

Иккала o ва e нур тушётган нур билан бир текисликда ётади (тушиш ва синиш текислиги). Оддий нурдаги тебранишлар йўналиши бош текисликка (тушиш текислигига) перпендикуляр, яъни нурнинг йўналиши ҳар қандай бўлганда бу тебранишлар оптик ўққа перпендикуляр бўлади, o тўлқиннинг сирти тушиш текислиги билан айлана бўйлаб кесишиди. Ғайриоддий нурдаги тебранишлар йўналиши бош текисликда (яъни тушиш текислигига) ётади ва нурнинг йўналишига боғлиқ равища оптик ўқ билан ҳар хил бурчак ҳосил қиласи. Шунинг учун ғайриоддий нурнинг синиш кўрсаткичи турли йўналишларда турлича бўлади, оқибатда е тўлқин сиртининг тушиш текислиги билан кесиши маси эллипс шаклида бўлади. aa' ўқ бўйлаб эллипс билан доира умумий диаметрга эга бўлади, яъни иккала нур оптик ўқ бўйлаб бир хил тезлик билан тарқалади. Доира билан эллипс ўртасидаги муносаbat ортирилган: $n_o = 1,658$, n_e эса тушиш бурчагига қараб 1,658 билан 1,486 орасида ётади.

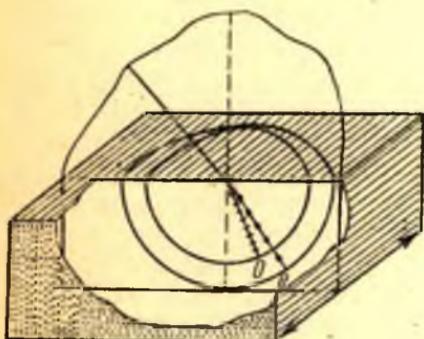


26.18-расм. 26.16-расмдагининг худди ўзи, бирок тушиш текислиги кристаллнинг бош текислигига нисбатан қия туради.

лар йўналишини ва ўқ йўналишини текисликдаги чизмада тасвирлаш қийин.

в. P тушиш текислиги бош текисликка перпендикуляр туради.

Иккала о ва е нур тушиш текислигига қолаверади (26.19 ва 26.20-расм). Оддий о нурдаги тебранишлар бош текисликка перпендикуляр, яъни тушиш текислигига юз беради ва нурнинг йўналиши ҳар қандай бўлганда ҳам тебранишлар оптик ўққа перпендикуляр бўлади. Файриоддий е нурдаги тебранишлар бош текисликда бўлади, яъни тушиш текислигига перпендикуляр бўлади. Чизмадан кўринишича, бу ҳолда файриоддий нурдаги тебранишлар нурнинг йўналиши ҳар қандай бўлганда ҳам оптик ўққа параллел бўлади, яъни бу ҳолда файриоддий нурнинг синиш коэффициенти



26.19-расм. 26.16-расмдагининг худди ўзи, бирок тушиш текислиги кристаллнинг бош текислигига перпендикуляр туради.

Синган нурларни ясаш шуни кўрсатадики, бу ҳолда манғий кристаллда файриоддий нур оддий нурдан кўра *кўпроқ* синади (мусбат кристаллда бунинг акси бўлади).

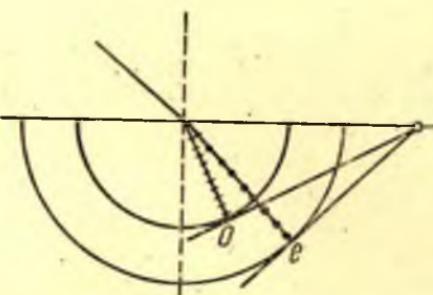
б. P тушиш текислиги бош текисликка қия туради.

О нур сингандан сўнг тушиш текислигига қолаверади (26.18-расм), е нур эса бу текисликдан чиқади. о нурнинг тезлиги йўналишга боғлиқ эмас, е нурнинг тезлиги эса йўналишга боғлиқ. Бу ҳолда тебраниш-

лар йўналишини ва ўқ йўналишини текисликдаги чизмада тасвирлаш қийин.

в. P тушиш текислиги бош текисликка перпендикуляр туради.

Иккала о ва е нур тушиш текислигига қолаверади (26.19 ва 26.20-расм). Оддий о нурдаги тебранишлар бош текисликка перпендикуляр, яъни тушиш текислигига юз беради ва нурнинг йўналиши ҳар қандай бўлганда ҳам тебранишлар оптик ўққа перпендикуляр бўлади. Файриоддий е нурдаги тебранишлар бош текисликда бўлади, яъни тушиш текислигига перпендикуляр бўлади. Чизмадан кўринишича, бу ҳолда файриоддий нурдаги тебранишлар нурнинг йўналиши ҳар қандай бўлганда ҳам оптик ўққа параллел бўлади, яъни бу ҳолда файриоддий нурнинг синиш коэффициенти



26.20-расм. 26.19-расмда тасвирланган ҳолга онд Гюйгенс чизмаси.

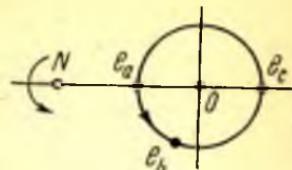
йўналишга боғлиқ бўлмай, 1,486 га тенг бўлади. Тушиш текислиги тўлқиннинг иккала сиртини айланча кесади.

Хусусий ҳолларни (а, б, в ларни) кўриб бўлгач, оптик ўққа параллел қилиб кесиб олинган пластинкани унинг сиртига нормал (тиқ) бўлган чизик атрофида бурганда ҳодиса қандай кечишини кузатиш қийин эмас. Агар пластинка нормалининг экрандаги изи N нуқта билан кўрсатилса, 26.16-расмда кўрсатилган ҳолда оддий ва гайриоддий нурларнинг жойлашиши o ва e_a нуқталар билан тасвирланади (26.21-расм). Пластинка N нормал атрофида айлантирилганда оддий o нурнинг вазияти изотроп пластинкадаги каби ўзгармайди. Гайриоддий e нур изининг вазияти эса ўзгаради. Пластинкани 26.18-расмга мос келадиган вазиятга бурганда e нурнинг уни No текисликдан чиқади ва унинг вазияти e_b нуқта билан (қ. 26.21-расм) тасвирланади. Пластинкани 26.19-расмда кўрсатилганга мос келадиган вазиятга қадар бурганда e нур яна No текисликка тушиб қолади, бироқ бу ҳолда o нуқтадан бошқа томонда e_c нуқта билан тасвирланган вазиятда бўлади; пластинка яна бурилаверса, e нур No текисликдан чиқади ва пластинка 180° га бурилиб 26.16-расмдаги вазиятга келганда e нур o нуқта атрофида тўлиқ айланниб чиқиб, у яна e_a вазиятга келади. Пластинка яна бурилаверса, ҳодисалар тақорорланади. Шундай қилиб, пластинкани нормаль атрофида тўлиқ бурганда e нур o нуқта атрофида икки марта айланниб чиқади, бунда у тушиш текислигидан тўрт марта (икки марта o нуқтадан бир томонда, икки марта o нуқтадан бошқа томонда) ўтади.

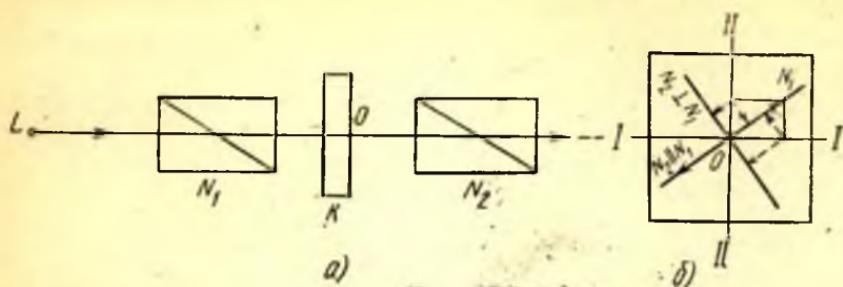
148- §. Кристалл пластинкаларнинг ранглари ва қутбланган нурларнинг интерференцияси

а. Параллел нурларда юз берадиган ҳодисалар. Кристалл пластинкани N_1 ва N_2 поляризаторлар орасига қўйиб (26.22-расм), қуйидаги интерференцион ҳодисаларни кузатиш мумкин.

Светофільтр орқали қаралганда қалинлиги нотекис бўлган пластинканинг сиртида ёруғ ва қора доғлар кўринади. Поляризаторлардан бирини 90° бурганда ёруғ жойлар қора бўлади, қора жойлар ёруғ бўлади. Пластинкага оқ ёруғлик туширилганда пластинканинг сирти рангдор бўлиб жимиirlаб кетади; поляризаторлардан бирини 90° бурганда ранглар қўшимча рангларга алмашади. Агар поляризаторлардан бирини олиб ташласак, интерференцион манзаранинг



26.21- раом. Оптик ўққа параллел қилиб кесиб олинган кристалл пластинкаси нормаль атрофида бир марта тўлиқ айланганда гайриоддий нур оддий нур атрофидан икки марта айланниб ўтади.



26.22- расм. Кристалл пластинканинг параллел нурлардаги рангларини кузатиш схемаси (а) ва тебранишларни пластинканинг бош йұналишлари бүйлаб ёйиш диаграммаси (б).

haar қандай изи йұқолиб, пластинканинг юзи бир текис ёритилиб қолади.

Бу ҳодисаларнинг маъносини тушуниш қийин эмас. N_1 поляризатордан чиқаётган ясси қутбланған ёруғлик кристалл пластинкага тушганда ҳар хил тезлик билан тарқаладиган иккита когерент түлқин ҳосил қиласы; бу түлқинларнинг фазалар фарқи пластинканинг қалинлигига ва иккала дастанинг синиш күрсаткичларининг турлича бўлишига боғлиқ. Бу түлқинлардаги тебранишлар ўзаро перпендикуляр бўлгани учун ёруғлик эллиптик равишда қутбланади. Кристалл пластинканинг қалинлиги турлича бўлган жойларига мос келган нуқталарда эллипснинг шакли ва жойлашиши турлича бўлиши мумкин, бироқ натижавий ёруғликнинг интенсивлиги ҳамма жойда бир хил, шунинг учун пластинка текис ёритилганга ўхшаб кўринади. Кристалл пластинканинг орқасига иккинчи N_2 поляризатор қўйилса, у ҳолда ҳар бир түлқиндан тебранишларнинг N_2 поляризаторнинг бош текислигига параллел бўлган тузувчи сигина ўтади. Шундай қилиб, иккала түлқинда бир текислика ётадиган тебранишларгина қолади. Демак, N_1 поляризатор қутбланған ёруғлик ҳосил қиласы, бу ҳол эса ўзаро таъсири кузатилиши керак бўлган түлқинлар когерентлигига сабаб бўлади; кёлган түлқин ажралган компоненталар K кристалл пластинка туфайли бирор фазалар фарқига эга бўлади; N_2 эса тебранишлари маълум бир текислика ётадиган түлқинларнигина ўтказади. Равшанки, фазаларнинг бу фарқи тарқалаётган ёруғликнинг түлқин узунлигига боғлиқ бўлиб, спектрнинг турли қисмларига тегишли түлқинлар учун турличадир.

Кристалл пластинкадаги икки түлқинда бўлаётган тебраниш йұналишларини I ва II билан белгилаймиз; у ҳолда поляризаторлардан бирининг бурилиш аҳамиятини 26.22- б расм аниқ кўрсатади. Агар $N_2 \parallel N_1$ бўлса, у ҳолда иккала нур иккинчи поляризатордан K пластинкада эга бўлган фазалар фарқи билан чиқади. Агар $N_2 \perp N_1$

бўлса, I ва II тебранишларни N_1 нинг бўш текислигига проекция-лаганда π га тенг бўлган қўшимча фазалар фарқи берилади. Шунинг учун $N_2 \parallel N_1$ ва $N_2 \perp N_1$ бўлганда кузатилаётган манзараларда ёри-тилганлик тақсимотлари бир-бирига нисбатан тўлдирувчи бўлади, яъни ёритилганлик максимумлари минимумлар билан алмашади ва ҳоказо.

Агар I ва II йўналишлар N_1 ёки N_2 нинг бош текисликларида ётса, у ҳолда аппаратдан фақат битта тўлқин чиқади ва интерференция юз бермайди. Ҳақиқатан ҳам, N_1 ва N_2 нинг вазиятларини ўзгартирмай пластинкани айлантирганда I ёки II йўналишлар N_1 ёки N_2 нинг бош текисликларидан бирига параллел бўлиб қолган ҳолларда интерференцион манзара йўқолиши тажрибада кўрилади. Кристалл пластинкадаги I ва II бош йўналишларни шу йўл билан аниқлаш осон.

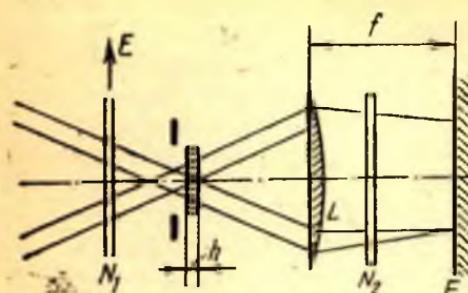
Тавсиф этилган бу ҳодисалар модданинг синдириш кўрсаткичлари фарқини аниқлашнинг жуда сезгир усулини яратишга имкон беради. Бу усулларни 1811 йилда Араго кашф этди ва улар «хроматик қутбланиш» деган ном олди, бироқ бу ном сингишиб кетган бўлса-да, физика нуқтаи назаридан унча маъқул эмас.

Агар айқаштирилган N_1 ва N_2 поляризаторлар ўртасига оптик жиҳатдан анизотропияси жуда заиф бўлган модда қатлами қўйилса, монохроматик ёруғлик ишлатилганда майдон бирмунча ёришади ёки оқ ёруғлик ишлатилганда майдон жимжимадор бўлади. Буюм (пластинка) бурилганда интерференцион манзара ўзгаради. Одатда изотроп бўлиб, бироқ сиқиши ёки нотекис иситиш оқибатида бирмунча деформацияланган шиша парчаларида ёки бошқа материалларда заиф анизотропликни мана шу усул билан пайқаш мумкин (к. XVII боб).

б. Йиғилувчи дасталарда юз берадиган ҳодисалар. Йиғилувчи ёруғлик дасталарида мураккаброқ интерференцион манзаралар ҳосил бўлади. Бу ҳолда тўлқин пластинка орқали ўтганда оддий ва ғайри оддий тўлқинлар орасида ҳосил бўладиган фазалар фарқини тақрибан қуидагича ёзиш мумкин:

$$\delta = \frac{2\pi}{\lambda} \frac{h}{\cos \psi} (n_1 - n_2), \quad (148.1)$$

бу ерда h —пластинканинг қалинлиги, ψ —тўлқин нормали билан пластинка сиртига ўтказилган нормаль орасидаги бурчак (яъни $h/\cos \psi$ —ёруғликнинг пластинка итидаги йўлининг геометрик узунлиги), n_1 ва n_2 —тайнли бир йўналишдаги иккала тўлқиннинг синиш кўрсаткичлари. Ҳатто пластинка ясси-параллел пластинка (h ўзгармас) бўлган ҳолда ҳам тўлқин нормалларининг оғмалиги турлича бўлган тўлқинлар учун δ турлича бўлиб, пластинканинг ўзидан ўтаётган ёруғлик дасталарига нисбатан тутган вазиятига боғлиқ бўлади, чунки n_1 билан n_2 орасидаги айирма пластинканинг мана шу вазиятига боғлиқ. Пластинкани керакли вазиятга тутишга имкон берадиган схема 26.23-расмда кўрсатилган.



26.23- расм. Кристалл пластинканинг йиғилувчи нурлардаги рангларини кузатиш схемаси.

рик жойлашган бўлгани туфайли $n_1 - n_2$ айрма фақат ψ нинг қийматига боғлиқ бўлади. Шундай қилиб, юқорида айтиб ўтганимиздек, оддий ва файриоддий тўлқинларнинг фазалар фарқи h ўзгармас бўлганда ψ бурчакнинг қиймати билан аниқланади.

Бинобарин, биз тенг оғвалик полосалари ҳосил бўладиган интерференцияга маълум даражада ўҳшиша бўлган интерференция билан иш кўрамиз. Интерференцион манзарани L бъекти вининг F фокал текислигига ўша текисликда жойлашган экранда кузатиш мумкин.

Бироқ бу ҳодиса қутбланган ёруғликда юз берадигани учун унинг ўзига хос томонлари бўлади. Интерференцион манзара аксиал симметрияга эга бўлишини ва объективнинг фокал текислигига ёруг ва қора концентрик айланалар шаклида бўлишини олдиндан айтиш мумкин. Ёруғ айланалар пластинкадан шундай тўлқинларнинг чиқишига мос келадики, бу тўлқинлар анализаторнинг бош йўналиши билан бир хил бўлган қутбланишли натижавий тебраниш ҳосил қиласидиган бўлиб қутбланган (қ. 26.22-б расм). Қора айланалар шундай тўлқинларга мос келадики, уларнинг натижавий вектори анализатор ўтказиб юборадиган тебранишлар йўналишига нормал бўлади.

Бироқ экранда кўринадиган интерференцион манзара концентрик айланалардангина иборат бўлиб қолмайди. Тажрибанинг кўрсатишича, поляризатор билан анализатор бир хил вазиятда жойлашган бўлса, концентрик интерференцион полосалар системаси юзига ёруғ «мальтия салби» тушади; поляризатор билан анализатор айқаштириб қўйилгандага интерференцион ҳалқалар юзига қора «мальтия салби» тушади (26.24-расм). Салб интерференция юз бермайдиган соҳадан иборат. Бу йўналишларда қутбланган фақат битта тўлқин (оддий ёки файриоддий тўлқин) тарқалади.

Агар пластинка оптик ўққа қиялатиб кесиб олинган бўлса, у ҳолда $n_1 - n_2$ айрма ψ нинг тайинли қийматида турли азимутларда ётувчи нурлар учун турлича бўлган бўлар эди, чунки нурлар

Кенг ёруғлик манбаидан келаётган йиғилувчи дасталар конуси бир ўқли кристаллдан оптик ўққа параллел қилиб кесиб олинган пластинкага тушаётган энг оддий ҳолни кўриб чиқамиз; бунда конуснинг ўқи кристаллнинг оптик ўқи билан устма-уст тушади. У ҳолда ψ ўзгармас бўлганда фазалар фарқи ҳам ўзгармайди, чунки ёруғлик дасталари кристалл ўқига нисбатан симметрик жойлашган бўлгани туфайли $n_1 - n_2$ айрма фақат ψ нинг қийматига боғлиқ бўлади. Шундай қилиб, юқорида айтиб ўтганимиздек, оддий ва файриоддий тўлқинларнинг фазалар фарқи h ўзгармас бўлганда ψ бурчакнинг қиймати билан аниқланади.

Бинобарин, биз тенг оғвалик полосалари ҳосил бўладиган интерференцияга маълум даражада ўҳшиша бўлган интерференция билан иш кўрамиз. Интерференцион манзарани L бъекти вининг F фокал текислигига ўша текисликда жойлашган экранда кузатиш мумкин.

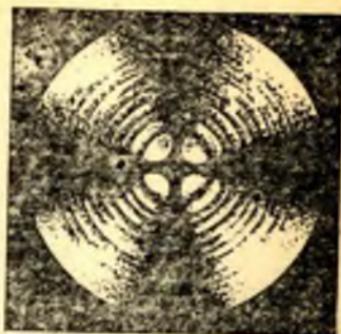
Бироқ бу ҳодиса қутбланган ёруғликда юз берадигани учун унинг ўзига хос томонлари бўлади. Интерференцион манзара аксиал симметрияга эга бўлишини ва объективнинг фокал текислигига ёруг ва қора концентрик айланалар шаклида бўлишини олдиндан айтиш мумкин. Ёруғ айланалар пластинкадан шундай тўлқинларнинг чиқишига мос келадики, бу тўлқинлар анализаторнинг бош йўналиши билан бир хил бўлган қутбланишли натижавий тебраниш ҳосил қиласидиган бўлиб қутбланган (қ. 26.22-б расм). Қора айланалар шундай тўлқинларга мос келадики, уларнинг натижавий вектори анализатор ўтказиб юборадиган тебранишлар йўналишига нормал бўлади.

Бироқ экранда кўринадиган интерференцион манзара концентрик айланалардангина иборат бўлиб қолмайди. Тажрибанинг кўрсатишича, поляризатор билан анализатор бир хил вазиятда жойлашган бўлса, концентрик интерференцион полосалар системаси юзига ёруғ «мальтия салби» тушади; поляризатор билан анализатор айқаштириб қўйилгандага интерференцион ҳалқалар юзига қора «мальтия салби» тушади (26.24-расм). Салб интерференция юз бермайдиган соҳадан иборат. Бу йўналишларда қутбланган фақат битта тўлқин (оддий ёки файриоддий тўлқин) тарқалади.

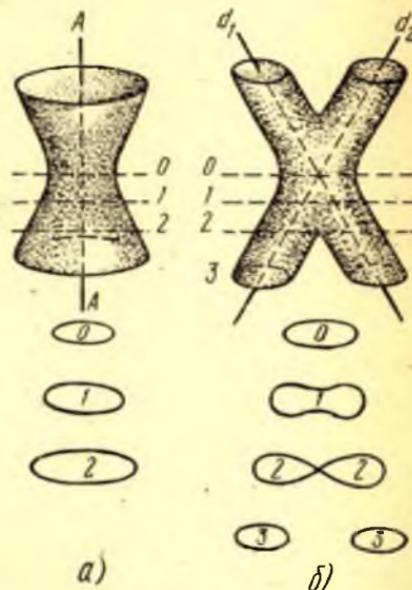
Агар пластинка оптик ўққа қиялатиб кесиб олинган бўлса, у ҳолда $n_1 - n_2$ айрма ψ нинг тайинли қийматида турли азимутларда ётувчи нурлар учун турлича бўлган бўлар эди, чунки нурлар

оптик ўқ билан турли бурчаклар ҳосил қилган бўлар эди. Интерференцион манзара юқорида кўриб ўтилгандан бошқача шаклда бўлар эди, чунки сиртнинг δ си ўзгармас (яъни $\delta = \text{const}$) бўлган нуқталари тўплами бу ҳолда концентрик айланалар бўлmas эди.

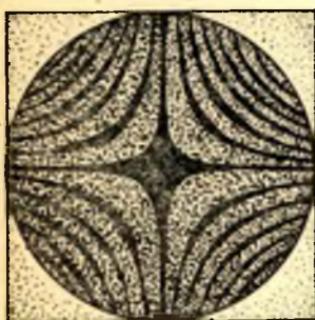
Кристалл сиртнинг δ си ўзгармас бўлган нуқталарининг геометрик ўрни изохроматик эгри чизиқ (бир хил ранг эгри чизиги) деб аталади. Агар нурлар конусининг учи бўлмиш O нуқта орқали (кристалл ичиди) барча мумкин бўлган йўналишлар (нурлар) ўтказилиб, бу йўналишларда тайинли фазалар фарқига мос келувчи нуқталар то пилса, бу нуқталарнинг геометрик ўрни изохроматик сирт бўлади. Бир ўқли кристаллда бу сирт (таксинан) айланиси гиперболоиди бўлиб, унинг ўқи кристаллнинг ўқи билан устма-уст тушади (26.25-а расм). Бундай сиртларнинг пластинка текислиги билан кесишмаси изохроматалардан иборатdir. Пластинка оптик ўқга перпендикуляр қилиб кесиб олинган ҳолда изохроматалар айланади: оптик ўқга параллел қилиб кесиб олинган пластинка учун изороматалар (таксинан) гипербола бўлади. F экрандаги манзара (26.23-расм) кристалл текислигининг тасвири эмас: экраннинг бирор нуқтасидаги ёритилганлик пластинкадан тайинли бир йўналишда чиққан тўлқинларни характерлайди. Изохроматик сирт ясашда қатнашган O нуқта сифатида кристаллнинг биринчи текислигидаги ихтиёрий нуқтани танлаб олиш мумкин. Бироқ F экрандаги интерференцион полосалар изохроматик сиртни кристалл пластинканинг иккинчи те-



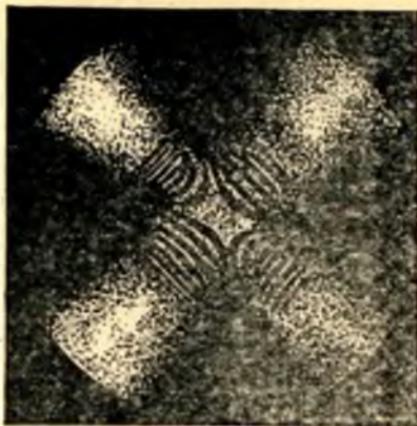
26.24-расм. Оптик ўқга перпендикуляр қилиб кесиб олинган бир ўқли кристалл пластинкасига учун изохроматалар шакли.



26.25-расм. Изохроматик сиртлар ва уларнинг бир ўқли кристаллардаги (а) ва икки ўқли кристаллардаги (б) кесимлари.



26.26- расм. Бир ўқли кристаллнинг оптик ўққа параллел қилиб кесиб олинган пластинкаси учун изохроматалар шакли.



26.27- расм. Икки ўқли кристаллнинг ўқлар орасидаги бурчак биссектрисасига перпендикуляр қилиб кесиб олинган пластинкаси учун изохроматалар шакли.

кислиги кесгандан ҳосил бўлган кесимга ўхшаган умумий кўринишда бўлади; бу полосалар кўпинча изохроматик чизиқлар ёки изохроматалар деб аталади.

26.24 ва 26.26-расмлар оптик ўққа перпендикуляр ва параллел қилиб кесиб олинган бир ўқли кристаллга тегишли. Изохроматик сиртнинг хоссаларига тегишли айтилган гапларга асосан, полосалар ҳалқа ёки гиперболалар шаклида бўлади.

Маълумки, икки ўқли кристалларда иккита йўналиш бўлиб, булар бўйлаб иккала ёруғлик нурининг тезлиги бир хил бўлади; икки ўқли кристалларда изохроматик сирт бир-бирига қўшилиб кетган цилиндрларга ўхшайди, бу цилиндрларнинг ўқи кристаллнинг оптик ўқлари билан устма-уст тушади (қ. 26.25-б расм). Оптик ўқларга параллел қилиб кесиб олинган пластинка учун изохроматалар гиперболалар шаклида бўлади; ўқлар орасидаги бурчакнинг биссектрисасига перпендикуляр қилиб кесиб олинган пластинка учун изохроматалар лемнискаталар* шаклида бўлади, лемнискаталарнинг қутблари оптик ўқларнинг (синиш туфайли) кўринма чиқиш жойлари бўлади. Ўқлар орасидаги бурчак биссектрисасига перпендикуляр қилиб кесиб олинган бир ўқли пластинканни характерлайдиган қора (ёруғ) салб ўрнига лемнискатанинг қутбларидан ўтадиган икки гиперболага эга бўламиз (26.27-расм). Пластинкалар

* Лемниската — ҳар етт M ўқиғаси P ва P' нуқталардан $MP \cdot MP' = \text{const}$ шартни қаноатлантирадиган месофада турган эрги чизиқдир; P ва P' нуқталар лемнискатанинг қутблари деб аталади.

бурилганда бу гиперболалар ўзгаради ва пластинкаларнинг икки вазиятида қора (ёруғ) салбнинг устига тушиб қўшилиб кетади. Лемнискаталар қутбларининг вазиятига қараб икки ўқли кристаллнинг оптик ўқларининг кўринма йўналишини аниқлаш мумкин, синишга тегишли тўзатма киритиб, ўқлар орасидаги ҳақиқий бурчакни топиш мумкин.

149- §. Фазовий дисперсия эфектлари. Куб кристалларнинг оптик анизотропияси

Куб кристаллар ниҳоят даражада симметрик бўлгани туфайли оптик жиҳатдан изотроп бўлиши кераклиги 142-§ да айтиб ўтилган эди. Бироқ яқинда мис купоросининг Cu_2O куб кристалида ютилишнинг ёруғлик қутбланишига боғлиқлиги (Е. Ф. Гросс ва А. А. Қаплянский, 1960 й.) ва кремнийнинг куб кристалида синдириш кўрсаткичининг анизотропияси (Пастернак ва Ведам, 1971 й.) аниқланди. Шундай бошқа ҳодисалар ҳам маълумки, уларни тавсифлаш учун D электр индукцияси билан E электр кучланганини орасидаги муносабат (142-§) етарли эмас. Бу эфектларга кристалларнинг осон кузатиладиган табиий оптик активлиги (гиротропияси) энг яхши мисол бўла олади; бу ҳодиса XXX бобда баён этилади.

Юқорида тилга олинган ҳодисаларнинг формал сабабини қўйида-
гича изоҳлаб бериш мумкин. 142- § да кристаллнинг бирор r нуқтасидаги $D(r)$ индукцияси электр майдонининг ўша нуқтадаги $E(r)$ кучланганиниг қиймати билан бир қийматли аниқланади, деб ошкор бўлмаган ҳолда фарз қилинган эди:

$$D_i(r) = \sum_j \epsilon_{ij}(\omega) E_j(r), \quad (149.1)$$

бу ерда $D_i(r)$, $E_i(r) - D(r)$, $E(r)$ векторларнинг Декарт координаталарида ташкил этувчилари, ϵ_{ij} — диэлектрик сингдирувчанлик тензорининг компоненталари, i, j индекслар x, y, z координата ўқларини билдиради. Ҳақиқатда эса $D(r)$ билан $E(r)$ орасидаги бундай локал боғланиш ҳамма вақт ҳам етарли эмас, чунки $D(r)$ индукция кристаллнинг r нуқта яқинида жойлашган бошқа r' нуқтасидаги $E(r')$ қийматларига ҳам боғлиқ.

$D(r)$ билан $E(r)$ орасида локал бўлмаган боғланиш борлиги кристаллнинг энг содда моделини сифат томондан қараб чиқишида кўринади; кристаллнинг энг содда модельга асосан, кристалл панжара ҳосил қилувчи зарралар (атомлар, молекулалар, ионлар) ўзларининг мувозанат вазиятилари атрофида тебраниб ва, бизнинг мақсадимиз учун энг муҳими, бир-бири билан ўзаро таъсирлашиб туради. Электр майдони зарядларни мувозанат вазиятидан силжитади. Кристалл панжаранинг турли ячейкаларида жойлашган зарралар орасидаги ўзаро таъсир натижасида бирор зарядлар силжи-

ши туфайли құшни зарраларда ва узоқроқ жойлашган зарраларда зарядлар құшымча равища силжийди. Шунинг учун мұхитнинг $P(r)$ құтбланиши ва

$$D(r) = E(r) + 4\pi P(r)$$

индукцияси кучланғанлыкнинг тайинли бир нүктадаги қийматынаның әмас, балки бу нүктаның атрофидаги қийматтарынан ҳам бөлік бўлади. Бу муроҳазалар асимметрик молекулалардан тузилган изотроп мұхитларга ҳам тегишли (163, 164-§).

Зарраларнинг ўзаро таъсир соҳасининг a ўлчами унча катта әмас, у кристалл доимийси чамасидаги миқдордир ($a \sim 10^{-8} - 10^{-7}$ см). Спектрнинг оптик соҳасидаги λ тўлқин узунлиги a дан анча ортиқ бўлиб, таъсир соҳаси ичида майдон сезиларли даражада ўзгара олмайди. Шунинг учун зарраларнинг ўзаро таъсирини тавсифлаш учун құшни r' нүкталардаги электр майдонини Декарт координаталарида r нүктага нисбатан ҳисобланган силжишлар даражалари бўйича Тейлор қаторига ёйиш ва ёйилманинг дастлабки ҳадлари билан кифояланыш керак. Бу айтилганларга асосан, индукция билан кучланғанлик ўртасидаги муносабатни қуийдаги кўринишда ёзиш мумкин деган хуносага келамиз:

$$D_i(r) = \sum_l \epsilon_{ij}(\omega) E_i(r) + \sum_{j,l} \gamma_{ijl}(\omega) \frac{\partial E_j}{\partial x_l} + \\ + \sum_{j,l,m} \alpha_{ijlm}(\omega) \frac{\partial^2 E_j}{\partial x_l \partial x_m}, \quad (149.2)$$

бу ерда x_j, x_l, x_m — r векторнинг Декарт координаталари, ҳосилалар эса r нүктада ҳисобланади. (149.2) ифодадаги биринчи йиғинди $D(r)$ билан $E(r)$ ўртасидаги локал муносабатга (қ. (149.1)) мос келади; XXVI бобда олдин кўриб ўтилган ва XXVII бобда энди кўриладиган барча ҳодисалар ўша йиғинди билан тавсифланади. (149.2) даги иккичи ва учинчи йиғиндилар ўзаро таъсир эффектларини ҳисобга олади, бунда учинчи ва тўртинчи ранг $\gamma_{ijl}(\omega)$ ва $\alpha_{ijlm}(\omega)$ тензорлари r координатага бөглиқ әмас, чунки кристалл бир жинсли.

Кристалларнинг сптик хессаларини тадқиқ этишда одатда ясси ёруғлик тўлқинлари ишлатилади. Бу ҳолда (149.2) муносабат жуда соддалашади. Тебранишларнинг комплекс ёзувидан фойдаланиш қуладай, бу ёзувга мувсфиқ, ясси монохроматик тўлқинлар

$D(r, t) = D_0 \exp[-i(\omega t - \mathbf{k} \cdot \mathbf{r})]$, $E(r, t) = E_0 \exp[-i\omega t - \mathbf{k} \cdot \mathbf{r}]$ (149.3)
шаклда тасвирланади, бу ерда \mathbf{k} — тўлқин вектори, D_0 ва E_0 — ўзгармас комплекс векторлар; (149.3) дан

$$\frac{\partial E_l}{\partial x_l} = i k_l E_l$$

эканлиги келиб чиққани сабабли (149.2) формула

$$D_i(r, t) = \sum_j \epsilon_{ij}(\omega, \mathbf{k}) E_j(r, t) \quad (149.4)$$

күренишга келади, бу ерда $\varepsilon_{ij}(\omega, \mathbf{k})$ тензор

$$\varepsilon_{ij}(\omega, \mathbf{k}) = \varepsilon_{ii}(\omega) + i \sum \gamma_{iil}(\omega) k_l - \sum_{l,m} \alpha_{ijlm}(\omega) k_l k_m \quad (149.5)$$

муносабат орқали ифодаланади.

Шундай қилиб, түлқинлар ясси монокроматик түлқинлар бўлган ҳолда $D(r, t)$ билан $E(r, t)$ ўртасидаги боғланиш классик кристаллооптикадаги каби иккинчи ранг тензори орқали ифодаланади ((149.1) билан солиштиринг). Бироқ юқорида тушунтириб ўтилган нолокаллик ҳолида диэлектрик сингдирувчаникнинг $\varepsilon(\omega, \mathbf{k})$ тензори фақат ёруғликнинг частотасигагина эмас, балки \mathbf{k} түлқин векторига ҳам (яъни түлқин узунлигига ($k = 2\pi/\lambda$) ҳам, ёруғликчинг тарқалиш йўналишига ҳам) боғлиқ бўлади. $\varepsilon_{ij}(\omega, \mathbf{k})$ нинг \mathbf{k} га боғланиши мұхитнинг фазовий дисперсияси* деб аталади. Майдоннинг индукцияси билан кучланганлиги ўртасидаги муносабатнинг нолокаллик факти ҳам мана шу термин орқали ифодаланади, чунки нолокаллик $\varepsilon_{ij}(\omega, \mathbf{k})$ нинг \mathbf{k} га боғланишининг сўз билан айтилган бошқача таърифидир.

Фазовий дисперсиянинг юқорида мұхокама қилинган сабабига мувофиқ равища $\gamma_{iil}(\omega)$ ва $\alpha_{ijlm}(\omega)$ тензорларнинг қиймати тартиб эътибори билан мос равища a ва a^2 га teng (a — таъсир соҳасининг ўлчами). Агар $a = 10^{-7}$ см, $\lambda = 300$ нм деб олсак, у ҳолда $a/\lambda \approx 3 \cdot 10^{-3}$, $(a/\lambda)^2 \approx 10^{-5}$ бўлади. (149.5) ифодадаги биринчи ҳадга алоқадор бўлган иккига ажralиб синишга оддий ва гайриоддий түлқинлар синиш кўрсаткичларининг фарқи тартиб эътибори билан 10^{-1} га teng бўлиши тўғри келади. Шундай қилиб, фазовий дисперсия эфектлари анча заиф бўлиб, кўпчилик масалаларни текширганда бу эфектларни эътиборга олмаса ҳам бўлади. Кристалларда юз берадиган қатор оптик ҳодисаларни соддалаштирилган (149.1) муносабатлар ёрдамида тасвирлаш мумкинлигининг сабаби ана шунда. Шунга қарамасдан, фақат фазовий дисперсия орқали аниқланадиган ва ҳар хил нуқтаи назарлардан қизиқиш уйғотадиган ҳодисалар ҳам бор.

Куб кристаллар ва изотроп мұхитлар учун $\varepsilon_{ij}(\omega)$ тензор скалярга келтирилади, яъни

$$\varepsilon_{ij}(\omega) = \varepsilon(\omega) \delta_{ij},$$

*«Фазовий дисперсия» терминининг келиб чиқиши сабзби бундай. Одатдаги дисперсияда мұхитнинг оптик характеристикалари ёруғликнинг часто тасига боғлиқ бўлади. Одатдаги дисперсияда частотага боғланиш, яъни $\varepsilon(\omega)$ боғланиш мұхит зарралари ёруғлик билан бўладиган ўзаро таъсирга нисбатан инерцион эканлигини билдиради, бунинг натижасида мұхитнинг тайинли t пайтдаги қутбланиши майдоннинг олдинги t' пайтдаги ($t' \neq t$) қиймагларига боғлиқ бўлади. Бошқача сўз билан айтинда, $D(r, t)$ билан $E(r, t)$ орасида вакт бўйича локал бўлмаган боғланиш бор. Бу нуқтаи назардан қарагандан, фазовий дисперсия одагдаги (вақтга боғлиқ) дисперсиянинг фазовий ўшчатмасидир.

бу ерда δ_{ij} — Кронекер символи ($i = j$ бўлганда $\delta_{ij} = 1$; $i \neq j$ бўлганда $\delta_{ij} = 0$). Бу ҳолда γ_{iil} тензор қўйидагига тенг бўлади:

$$\gamma_{iil}(\omega) = \gamma(\omega) e_{iil},$$

бу ерда $\gamma(\omega)$ — скаляр бўлиб, e_{iil} — бутунлай антисимметрик бўлган учинчи ранг тензоридир (i, j, l индекслар орасида бир хиллари бўлганда e_{iil} ифода нолга тенг, бу индекслар 1, 2, 3 рақамларидан жуфт ёки тоқ ўрин алмаштиришлар орқали ҳосил қилинганига қараб e_{iil} ифода + 1 га ёки — 1 га тенг бўлади).

Агар $\epsilon_{ij}(\omega, k)$ нинг (149.5) ифодасидаги дастлабки иккита қўшилувчигина эътиборга олинса, у ҳолда

$$D(r, t) = \epsilon(\omega) E(r, t) + i \gamma(\omega) [E(r, t), k] \quad (149.6)$$

бўлишига ишонч ҳосил қилиш осон. $[E, k]$ вектор E га ҳам, k га ҳам перпендикулярдир. Ундан ташқари, i кўпайтувчи (149.6) даги иккинчи ҳаднинг биринчи ҳадга нисбатан фазаси $1/2\pi$ қадар силжиганини билдиради. Шунинг учун (149.6) даги иккинчи ҳад ўнг ва чап доиравий қутбланишли тўлқинлар учун фазавий тезликлари фарқ қилишига, яъни табии оптик активликка сабаб бўлади (қ. XXX боб.).

Симметрия марказига эга бўлган муҳитларда $\gamma(\omega)$ миқдор айнан нолга айланишини кўрсатиш мумкин. Бу ҳолда фазовий дисперсия $\epsilon_{ij}(\omega, k)$ нинг (149.5) ифодасида k векторининг (тўлқин векторининг) ташкил этувчилирига квадратик равишида боғлиқ бўлган ҳадлар туфайлигина содир бўлади. Бу ташкил этувчилик куб кристалларнинг заиф анизотропияси бўлишига сабаб бўлади. Ҳақиқатан ҳам, юқорида айтиб ўтилганидек, куб кристалларда $\epsilon_{ij}(\omega)$ тензор скалярга келтирилади, яъни унинг бош қийматлари бир хил бўлади. Агар (149.5) даги учинчи йиғиндини эътиборга олсак, у ҳолда диэлектрик сингдирувчанликнинг тўлиқ $\epsilon_{ij}(\omega, k)$ тензорининг бош қийматлари турли бўлиб қолади, бу ҳолда муҳитни анизотроп муҳит деб ҳисоблашга тўғри келади.

Куб кристаллар анизотропиясини кузатишнинг мураккаб бўлишига эффектнинг ниҳоятда заиф эканлиги сабаб бўлади. Юқорида ўтказилган тажрибалардан олинган маълумотларга асосан, бу ҳолда анизотропия панжара доимиисининг тўлқин узунлигига бўлган нисбати билан аниқланади ва бу миқдорнинг тартиби 10^{-6} — 10^{-5} га тенг. Шунинг учун бу эффект, шу параграфнинг бошида айтиб ўтганимиздек, 1960 йилга келибгина аниқланди, бироқ бу ҳодисанинг бўлиши мумкинлигини Лорентц 1878 йилда ёки айтган эди.

Фазовий дисперсия юқорида тилга олинган ҳодисалардан ташқари бошқа ҳодисаларга ҳам сабаб бўлади. Жумладан, фазовий

дисперсияли кристаллда тайинли бир йўналишда иккита эмас, балки фазавий тезликлари турлича бўлган уч ёки тўрт тўлқин (гиротроп муҳитларда уч тўлқин ва инверсия марказига эга бўлган муҳитларда тўрт тўлқин) тарқалар экан. Ҳисобнинг кўрсатишича, янги тўлқинлар кристаллнинг ютиш полосалари частоталарига яқин бўлган ω частоталарда сезиларли бўлиши мумкин.

XXVII б о б

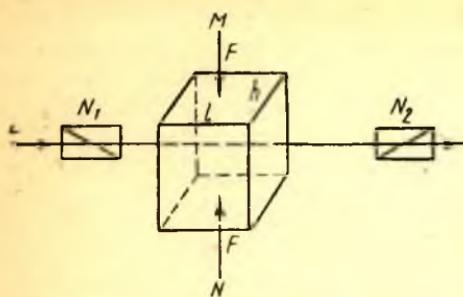
СУНЬИЙ АНИЗОТРОПИЯ

150- §. Муқалдима

Оптик жиҳатдан изотроп бўлган жисмларнинг аксариятида «статистик» изотропия бўлади: бундай жисмларнинг изотропияси бу жисмларни ташкил этган молекулаларнинг хаотик жойлашиши оқибатидаги ўртача ҳисобнинг натижасидир. Айрим молекулалар ёки молекулаларнинг группалари анизотроп бўлиши мумкин, бироқ бу микроскопик анизотропия айрим группаларнинг тасодифий ўзаро жойлашиши туфайли ўрта ҳисобда текислашиб кетади ва муҳит макроскопик жиҳатдан изотроплигича қолаверади. Бироқ бирор ташқи таъсир аниқ асосий йўналиш берса, анизотроп элементлар (молекулалар ёки молекула группалари) қайта группалашиб, муҳит макроскопик жиҳатдан анизотроп муҳитга айланади. Шундай ҳоллар ҳам юз бериши мумкинки, етарлича кучли бўлган ташқи таъсирлар бошда изотроп бўлган элементларни деформациялаб, дастлаб бўлмаган микроскопик анизотропияни вужудга келтириши мумкин. Тош тузни ёки сильвинн бир томонлама сиққанда шундай ҳол юз бериши мумкин (қ. 142-§). Одатдагича босим беришда ёки нотекис иситишда (иссиқликдан кенгайиш ва чиниқтиришда) бўладиган механик деформацияларда, ташқаридан бериладиган электр ва магнит майдонларида етарли ташқи таъсирлар намоён бўлиши мумкин. Суюқликлар ёки анизотроп элементлари кучли бўлган пластик жисмлар оққанда намоён бўладиган жуда заиф таъсирлар сунъий анизотропия яратиш учун етарли бўладиган ҳоллар ҳам маълум.

151- §. Деформацияларда пайдо бўладиган анизотропия

Механик деформацияларда нурнинг иккига ажralиб синиш ҳодисасини Зеебек (1813 й.) ва Брюстер (1815 й.) каşф этган эдилар. Жисмни бир томонлама, масалан, MN бўйлаб (27.1-расм) сиқиш ёки чўзишда бу йўналиш сезиларли бўлиб қолиб, оптик ўқ вазифасини ўтайди. Шу тариқа деформацияланган жисмнинг оптик хоссалари бир ўқли кристаллнинг хоссаларига мос келади. MN йўналишида ва унга перпендикуляр йўналишда юз берадиган тебраниш-



27.1-расм. Деформацияланишда нурнинг иккига ажралиб синиши ҳодисасини кузатишда ассобларни жойлаштириш схемаси.

анизотропия ўлчови бўлган $n_o - n_e$ айрма $P = F/S = F/lh$ кучланиш катталигига, яъни юз бирлигига тўғри келган куч катталигига пропорционалдир:

$$n_o - n_e = kP, \quad (151.1)$$

бу ерда k — модданинг константаси.

Нурлар қалинлиги l бўлган модда қатламидан ўтганда эга бўладиган йўл фарқи қуийдагига тенг бўлади:

$$\delta = l(n_o - n_e) = kPl, \quad (151.2)$$

одатдагича йўл фарқини тўлқин узунликлари орқали ифодалаб,

$$\delta_1 = \frac{\delta}{\lambda} = \frac{k}{\lambda} Pl = CPI \quad (151.3)$$

эканини тспамиз, бу ерда $C = k/\lambda$ — моддани характерловчи миқдор.

Синдириш кўрсаткичларининг $n_o - n_e$ айрмаси материалга қараб мусбат ёки манфий бўлиши мумкин. Ундан ташқари, n_o ва n_e лар тўлқин узунлигига боғлиқ (нурнинг иккига ажралиб синишининг дисперсияси) бўлади, шу туфайли оқ ёруғликда поляризаторлар айқаштириб кузатилганда сунъий анизотроп жисм жуда рангдор бўлиб кўринади. Ранг тақсимоти кучланишлар тақсимотининг энг яхши белгиси (сифат жиҳатдан) бўлиши мумкин; ундан ташқари, рангдор майдонларнинг пайдо бўлиши анизотропия на-моён бўлишининг монокроматик ёруғликда бўладиган ёришидан кўра жуда сезгир белгиси ҳисобланади.

Сунъий анизотропияни қайд қилиш шаффофф жисмларда пайдо бўладиган кучланишларни кузатишнинг жуда сезгир методи ҳисобланади. Етарли даражада секинлик билан совитилмаган шиша (уланган ва прессланган) буюмларда пайдо бўладиган кучланишларни кузатишда бу усул самарали равишда қўлланилади. Афсуски,

ларга тегишли n_e ва n_o синдириш кўрсаткичлари бир-биридан максимал равишида фарқ қиласи.

Сунъий анизотропияни ўрганиш тажрибасининг схемаси кристалларда нурнинг иккига ажралиб синишини ўргатишдаги схема билан бир хилдир (қ. 27.1-расм); N_1 ва N_2 поляризаторларнинг бош текисликлари жисмнинг «ўқи» билан бурчак (яххиси 45°) ҳосил қилиши керак, албатта.

Тажрибанинг кўрсатишича,

техник жиҳатдан муҳим ҳисобланган материалларнинг аксарияти (металлар) ношаффоф бўлганидан бу усул уларга бевосита қўлланмайди. Бироқ шаффоф материаллардан (целлULOид, ксилонит ва бошқалардан) ясалган сунъий моделларда пайдо бўладиган кучланишларни тадқиқ этишининг оптик усуллари кейинги вақтларда айниқса кенг қулоч ёди. Бундай материалдан, одатда, тадқиқ этиладиган деталнинг кичрайтирилган модели ясалади, ҳақиқатда бўлиши мумкин бўлган нагруззани ўхшашлик принципига мувофиқ тасвирлайдиган нагруззка берилади ва айқаштирилган поляризаторлар ўртасидаги манзарага қараб пайдо бўладиган кучланишлар, уларнинг тақсимоти ва модель қисмларининг бир-бирига нисбатан муносабатига боғланиши ва бошқа характеристикалар ўрганилади. Гарчи ўлчаб топилган n_o — n_e миқдорни P кучланиш катталигига боғловчи ва юқорида тилга олинган эмпирик қонуниятлар оптик манзарага қараб нагруззанинг модель бўйича миқдорий тақсимоти тўғрисида хulosи чиқаришга имкон берса-да, амалда бундай ҳисобларни бажариш ниҳоятда қийин. Ҳисоблаш методикасига ҳам, эксперимент тартибига ҳам бир қатор такомиллаштиришлар киритилган бўлишига қарамай, бу усул асосан сифат томондан аҳамиятга эгадир. Бироқ бу усул мана шу шаклида ҳам тажрибали кишилар қўлида янги конструкцияларни ҳисоб қилиш соҳасидаги дастлабки ишларни анча камайтириб кўп наф келтиради. Ҳозирги вақтда бу методни татбиқ этишга бағишланган адабиёт жуда кўп.

152- §. Электр майдонида нурнинг иккига ажралиб синиши (Кеpp ҳодисаси)

а. Умумий маълумотлар. Ташқи электр майдони таъсири остида анизотропия пайдо бўлиши олдинги параграфда ўрганилган ҳодисаларга қараганда назарий томондан чукӯроқ ўрганилган ва шу сабабли умуман анизотропиянинг моҳиятини тушуниш учун ҳам, молекуляр структурани тадқиқ этишга алоқадор бўлган масалалар учун ҳам катта аҳамиятга эга бўлган ҳодисадир. Бунинг сабаби аввало шундаки, Кеpp ҳодисаси назарий жиҳатдан баён этиш учун анча оддий бўлган шароитларда масалан, газларда кузатилган, ваҳоланки дастлабки кузатишлар қаттиқ жисм ва суюқликларда ўтказилган; қаттиқ жисм ва суюқликларда бу эффект анча кучли бўлади. Ундан ташқари, бир жинсли ташқи электр майдонининг молекулаларга кўрсатадиган таъсирининг моҳияти механик деформациялар эффектига қараганда осон ва тушунарлидир; механик деформациялар туфайли ўзгарадиган электромагнитик майдонларнинг молекулаларга кўрсатадиган таъсирини тадқиқ этишини, яъни яхши ўрганилмаган жуда мураккаб факторнинг таъсирини тадқиқ этишни талаб қиласи.

Шу билан бирга Кеpp ҳодисаси кейинги йилларда ниҳоятда му-

ұхим илмий ва илмий-техник соқаларда татбиқ этилади; булар Керр ҳодисасининг амалда инерциясиз юз беришига, яъни ташқи майдоннинг жуда тез бўладиган ўзгаришлари орқасидан боришига асосланади. Шундай қилиб, электр майдонида нурнинг иккига ажралиб синиш ҳодисаси назарий томондан ҳам, амалий томондан ҳам жуда муҳим ва қизиқарли ҳодисалар жумласига киради. 2-§ да эслатиб ўтилганидек, бундай тажрибалар ўтказиш кераклиги тўғрисида Ломоносов ҳам ёзган эди (1756 й.); Юнг (1800 й.) суюқликнинг синдириш қобилиятига электрланиш таъсир кўрсатишни топишга уриниши беҳуда кетганлигини айтади; бу ҳодисалар 1875 йилга келибгина Керр тажрибаларида аниқланди. Керр кўпгина суюқ диэлектриклар электр майдони таъсири остида анизотроп бўлиб қолишини кўрсатган. Суюқ диэлектриклар билан ўтказилган тажрибалар ҳал қилувчи аҳамиятга эга, чунки суюқ моддаларда электр майдони таъсири остида пайдо бўлиши мумкин бўлган деформация (электрострикция) нурнинг иккига ажралиб синиш ҳодисасини юзага келтирмайди*, шунинг учун суюқлик билан ўтказиладиган тажрибаларда электрооптик ҳодисалар соғ ҳолда бўлади. Керр тавсифлаб берган эффект электр майдони таъсирида модданинг оптик хоссалари ўзгариши мумкин эканлигининг биринчи далили бўлиб қолди.

Фарадей кашф этган машҳур ҳодиса (магнит майдонида қутбланиш текислигининг айланиш ҳодисаси, 1846 й.) билан бир қаторда Керр ҳодисаси ёруғликнинг электромагнитик назариясини асослашда муҳим роль ўйнади; маълумки. Фарадей ҳодисаси тадқиқ этилган биринчи магнитооптик эффект эди. Бундан анча кейин (1930 й. ва ундан кейин) буғ ва газларда электр майдони таъсири остида нурнинг иккига ажралиб синиш ҳодисаси кузатилди. Бу ҳолдаги ўлчаш ишлари эффектнинг заифлиги туфайли суюқликлардаги ўлчаш ишларидан кўп қийин бўлиб, шунга қарамасдан ҳодисанинг назарияси камроқ писандалар билан қўлланилади.

б. Кузатиш методлари ва экспериментал маълумотлар. Электр майдони таъсирида модда оптик жиҳатдан бир ўқли кристаллга ўхшаб қолади; бу кристаллнинг оптик ўқи электр кучланганлигининг йўналиши (яъни симметрия ўқи) бўйлаб йўналади.

Бу ҳодиса 27.2-расмдаги схема бўйича кузатилади. N_1 ва N_2 поляризаторларнинг бош текисликлари майдон йўналиши билан нолдан фарқли (яхшиси 45°) бурчак ҳосил қиласади.

Агар поляризаторлар айқаштириб қўйилган бўлиб, электр майдони берилган бўлмаса, бу системадан ёруғлик* ўтмайди. Электр майдони берилганда конденсатор пластинкалари орасидаги суюқлик нурни иккига ажратиб синдирадиган бўлиб қолади ва оқибатда

* Нурнинг иккига ғожигараб синиш ҳодисаси из берадиган жуда қовушоқ суюқликлар (масалан, сув шимтирилган жөлатиқ) сурʼер жумласига кирмайди.

К дан чиқадиган ёруғлик эллиптик равища қутбланган бўлади ва уни D компенсатор ёрдамида тадқиқ этиш мумкин.

Тажрибанинг кўрсатишича, л тўлқин узунлиги тайинли бўлган монохроматик ёруғликда синдириш кўрсаткичларининг $n_e - n_o$ айрмаси E майдон кучланганлигининг квадратига пропорционал бўлади:

$$n_e - n_o = kE^2, \quad (152.1)$$

демак, нурларнинг l йўлда эга бўладиган йўл фарқи қўйидагига тенг бўлади:

$$\delta = l(n_e - n_o) = kIE^2 \quad (152.2)$$

(бу ерда ва бундан кейин майдон бир жинсли деб, нур эса майдон йўналишига перпендикуляр йўналади деб фараз этилади).

Бу айрманни тўлқин узунликлари орқали ифсалалаб, фаза силжинини топамиз:

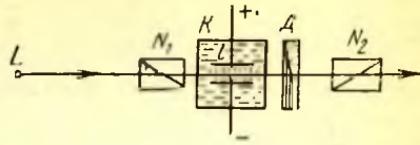
$$\varphi = 2\pi\delta/\lambda = 2\pi BI/E^2 \quad (152.3)$$

бу ерда $B = k\lambda$ — Керр доимийси.

Д нинг E га квадратик боғлиқ бўлишидан фаза силжини майдон йўналишига боғлиқ эмаслиги кўринади.

Кўпчилик суюқликларда $n_e > n_o$, яъни $B > 0$: уларнинг анизотропияси мусбат кристаллнинг анизотропиясига мос келади. Бироқ B доимийнинг қиймати манфий бўлган ($B < 0$) суюқликлар ҳам бор (масалан, этил эфири, кўп мойлар ва спиртлар). Керр доимийсининг сон қийматлари турли хил моддалар учун жуда хилмажилдир. Маълум бўлган моддалар ичida B доимийнинг қиймати энг катта бўлган модда нитробензолдир*: $B = 2 \cdot 10^{-5}$ СГСЭ. Демак, масалан, узунлиги $l = 5$ см бўлган пластинкалари орасидаги масофа $d = 1$ мм бўлган конденсатор пластинкаларига 1500 В потенциаллар фарқи қўйилган бўлса, яъни майдоннинг кучланганлиги $15000 \text{ В} \cdot \text{см} = 50 \text{ СГСЭ}$ бўлса, у ҳолда нитробензолда фазалар фарқи $1/2 \pi$ га етади, бошқача сўз билан айтганда, Керрнинг бундай конденсатори чорак тўлқинли пластинка каби ишлайди. Равшанки, бундан ҳам кам фазалар фарқини топиш қийин эмас, демак, нитробензол билан ўтказилидиган тажрибаларда сезирликка алоқадор бўлган қийинчиликлар бўлмайди. Шунинг учун нитробензол барча техник қурилмаларда кенг қўлланилади.

* Биз Керр доимийси айтиб ўтилган қийматларидан 10^6 марта зиёд бўлган баъзи материалларни (масалан, соғ тупроқининг бентонит деб аталадиган бир навининг коллоид эритмесини) ўргаётмаймиз. Бу материаллар техника учун бирмунча қизиқиш уйғотади.



27.2- расм. Электр майдонида нурнинг иккига ажralиб синиш ходисасини кузатишда ассобларни жайластириш схемаси.

Бошқа суюқликларда Керр доимийсінінг құймати анча кичик; масалан, хлорбензолда $B = 10 \cdot 10^{-7}$, сувда $B = 5 \cdot 10^{-7}$, углерод-сульфидда $B = 3,5 \cdot 10^{-7}$, бензолда $B = 0,5 \cdot 10^{-7}$ СГСЭ. Газларда Керр доимийсі янада кичик. Масалан, бүг ҳолидаги углерод-сульфидда босим 900 мм емд. уст. ва температура 57° С бұлғанда $B = 3,6 \cdot 10^{-10}$, бүг ҳолидаги нитробензолда $B = 27 \cdot 10^{-10}$, азот газида атиги $B = 0,4 \cdot 10^{-10}$ СГСЭ.

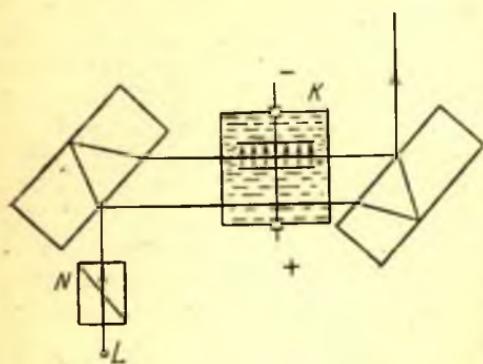
$\lambda = 546,0$ нм тұлқин узунликка (яшил чизиққа) тегишли бұлған бу маълумотлардан газларда Керр ҳодисасини тадқиқ этиш нақадар қийин эканлиги күриниб турибди. Бу турдаги дастлабки үлчашларда пластинкаларининг узунлиги 50 см ва улар орасындағы масофаси 4 мм га яқын бұлған конденсатор ишлатилған бўлиб, бу пластинкаларга 15000—20000 В потенциаллар фарқи қўйилған, шунинг учун майдоннинг кучланғанлиги 40000—50000 В/см га етиб. ҳосил бўлған йўл фарқи махсус анализаторлар воситасида тұлқин узунлигининг $5 \cdot 10^{-6}$ улуси аниқлигига ўлчанган.

Тұлқин узунлиги камайғанда (дисперсия) Керр доимийсі ортади ва температура кўтарилигандың кўп камайиб кетади.

Одатдаги кузатиш схемасида фақат $n_e - n_o$ айрма аниқла-
нади; бироқ n_e ва n_o ларнинг қийматларини айрим-айрим ҳисоблаш
ҳам мумкин. Бу мақсадда $n_e - n$ айрма ёки $n_o - n$ айрма, яни
ғайриоддий (ёки оддий) нурнинг синиши кўрсаткичи билан электр
майдонидан ташқаридаги модданинг синдириш кўрсаткичи орасы-
даги айрма ўлчанади.

Бу айрмаларни интерференцион метод билан 27.3- расмдаги схе-
ма бўйича аниқлаш мумкин. Л. И. Мандельштам кашф этган бу
методнинг моҳияти қўйидагидан ибрат: Жамен интерферометрида-
ги нурлардан бирин электр майдонига (K идиш ичидағи конденса-
тор пластинкалари орасындағи электр майдонига) қўйилған суюқлик-
дан утказилади, иккинчи нур эса электр майдонидан таш-
қаридаги суюқликка юборилади. Электр майдони берилғанда
интерференцион полосаларнинг силжишини ўлчаб, N поляризаторнинг бошланғич
вазиятига боғлиқ равиша $n_e - n$ ёки $n_o - n$ айрманы аниқлаймиз.

Агар ёруғликнинг электр майдони вектор ташқи майдонга параллел равишида («оптик ўқ» бўйлаб) тебранса, у ҳолда полосаларнинг кўринма силжиши $n_e - n$ миқдорни аниқлади; поляризатор 90° га бурилғанда полосаларнинг кўринма



27.3- расм. Нурнинг иккига ажralиб синиши ҳодисасида ($n_e - n$) ёки ($n_o - n$) айрманы кузатишнинг интерференцион методи.

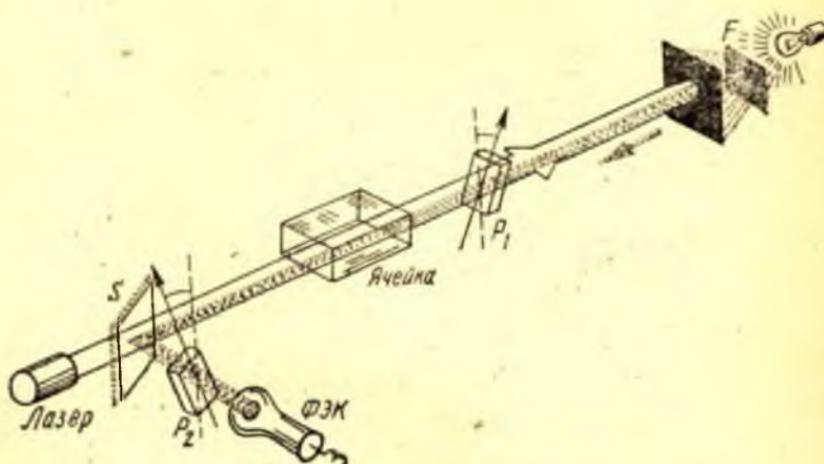
силжиши $n_o - n$ миқдорни аниқлайды. $n_e - n$ ва $n_o - n$ миқдорларни күп моддалар учун синчиклаб ўлчаш натижасида

$$\frac{(n_e - n)}{(n_o - n)} = -2 \quad (152.4)$$

эканлиги топилган.

В. Кучли ёруғлик импульси нинг электр майдони туфайли юз берган Керр ҳодисаси. Юқорида изотроп муҳитда ўзгармас электр майдони таъсири остида нурнинг иккига ажралиб синиш ҳодисаси юз бериши тўғрисида гапириб келдик. Ўзгарувчан электр майдонида ва ҳатто ёруғлик тўлқинининг майдонида ҳам ўшандай ҳодиса юз беради.

Лазерлар техникасининг ривожланиши электр майдонининг кучланганлиги жуда катта қийматларга эришадиган ёруғлик импульслари чиқаришга имкон берди (қ. XL боб); кучли ёруғлик импульси нинг майдони таъсири остида суюқликларда нурнинг иккига ажралиб синиш ҳодисаси кўз бериши экспериментда исбот этилди. Бу турдаги дастлабки тажрибада (Майер ва Жирэ, 1964 й.) ёруғлик импульси нинг даёом этиш вақти $5,5 \cdot 10^{-8}$ с, энергияси 0,14 Ж, кучланганликнинг ўрта квадратик қиймати $\sqrt{E^2} = 39$ кВ/см бўлган. Бу тажрибанинг принципиал схемаси 27.4- расмда кўрсатилган. F светсфильтрдан ўтгач, зангори ёруғлик ($\lambda \approx 500$ нм) ўнгдан чапга томон юриб, ичига текширилаётган сукқлик қўйилган ячейка орқали ўтади ва S пластинкадан қайтиб, ФЭК фотокўлайтиргичга тушади. Поляризаторлар 27.4- расмдаги каби айқаштириб қўйилганда зангори ёруғлик ФЭК га тушолмайди.



27.4- расм. Кучли ёруғлик импульси таъсири остида нурнинг иккига ажралиб синиш ҳодисасини кзала көлтириш тажрибасиниг принципиал схемаси.

Агар бундай қурилмага чапдан ўнгга томон кучли ёруғлик импульси кирса, бу импульс суюқликда нурнинг иккига ажralиб синиш ҳодисасини юзага келтиради ва суюқлик қўйиб қўйилган ячей-кадан импульс ўтиб турган вақт давомида зангори ёруғлик ФЭК га тушиб туради. В доимийни аниқлаш учун лазер импульсининг майдони таъсири остида пайдо бўладиган δ йўл фарқи (қ. (152.2)) ўлчанади, кейин эса ичидағи суюқлиги ва узунлиги аввалгича бўлган ячейкага ўзгармас майдон билан таъсир этиб, ўша йўл фарқи ҳосил қилинади. Суюқликнинг молекулалари диполсиз бўлган ҳолда майдоннинг кучланганликлари деярли бир хил бўлганда тенг йўл фарқлари ҳосил бўлар экан; бу эса Керр доимийси статик майдонда ҳам, ёруғлик частотасидек частотали майдонда ҳам бир хил бўлишини билдиради.

Бироқ суюқликнинг молекулалари диполли молекулалар бўлганда натижка жуда бошқача бўлар экан. Масалан, нитробензолда Керр доимийси ёруғлик частотасидек частотали майдон таъсирида статик ёки квазистатик майдон ҳолидаги қийматидан тахминан 100 марта кичик бўлади.

г. Керр ҳодисаси назариясининг асослари. Молекуляр нуқтаи назардан қараганда Керр ҳодисасига у юз берадиган суюқлик ёки газлар молекуларининг оптик анизотропияси сабаб бўлади. Бундай анизотроп молекулалар ёруғлик тўлқинининг майдонида унинг электр векторига нисбатан қандай жойлашган бўлишига қараб оз ёки кўп даражада қутбланиди. Бироқ муҳитни ташкил этган молекулалар одатдаги шароитда жуда хаотик жойлашган бўлади, шунинг учун электр векторининг йўналиши ҳар қандай йўнелишда ўрта ҳисобда бир хил шароитда бўлади: муҳит макроскопик жиҳатдан изотропик бўлади. Бироқ етгерлича кучли электр майдони таъсир этганда муҳитнинг молекулалари асосан бир йўналишда жойлашиб қолса, унда муҳитдаги баъзи йўналиш бошқаларидағига қараганда кўпроқ қутбланиш бўладиган йўналишга айланиб қолади. Шунинг учун ёруғлик тўлқинларининг тарқалиш тезлиги ҳам муҳит ичидағи тўлқиннинг электр векторининг қандай жойлашишига, яъни ёруғлик тўлқинларининг тарқалиш йўналишига ва қутбланиш характеристига боғдиқ бўлади: муҳит анизотроп муҳит бўлиб қолади.

Ташкин электр майдони симметрия ўқи бўлиб ҳисбланган учун майдон бўйлаб олинган йўналишдаги ва унга перпендикуляр йўналишдаги диэлектрик сингдирувчанликлар ҳар хил бўлади: бироқ майдон йўналишига перпендикуляр бўлган барча йўналишлар тенг ҳуқуқлидир. Координата ўқларини майдон бўйлаб (z) ва ўзаро перпендикуляр бўлган икки йўналиш бўйлаб, масалан, нур бўйлаб (y) ва унга перпендикуляр йўналиш (x) бўйлаб олиб, диэлектрик сингдирувчанликнинг қийматлари ϵ_z ва $\epsilon_x = \epsilon_y$ бўладиган учта йўналишга эга бўламиз. Шундай қилиб, диэлектрик сингдирувчанликнинг эллипсоиди айланиш эллипсоиди бўлади, муҳит бир ўқли

кристаллга ўхшайди, шу билан бирга электр майдонининг йўналиши оптик ўқдан иборат бўлади.

Ташқи электр майдони таъсири остида анизотроп молекулалар икки хил жойлашиши мумкин. 1910 йилда Ланжевен яратган дастлабки назария ўзининг электр моменти бўлмаган, бироқ ташқи майдон таъсири остида электр моментига эга бўладиган молекулаларни кўриб чиқсан. Молекула эга бўладиган μ электр моментининг катталигини биринчи тақрибда ташқи майдоннинг E кучланганлигига пропорционал, яъни $\mu = kE$ деб ҳисоблаш мумкин. Анизотроп молекулаларда k коэффициент молекула ичидағи йўналишга боғлиқ бўлиб, μ нинг йўналиши таъсир этадиган майдоннинг йўналиши билан устма-уст тушмайди. Шунинг учун жуфт куч пайдо бўлади, бу жуфтнинг моменти молекулаларни энг кўп қутбланиш ўқи майдон бўйлаб йўналадиган қилиб жойлаштиради. Шундай қилиб, муҳит анизотроп муҳит бўлиб қолади. Майдон йўналиши қарама-қаршиисига ўзгарганда бу моментнинг йўналиши ўзгармайди, шунинг учун майдоннинг частотаси ёруғлик частотасига тенг бўлганда ҳам молекулалар маълум тартибда жойлашади.

Агар муҳитга ёруғлик тушаётган, бўлса, электр вектори энг кўп қутбланиш чизиги бўйлаб, яъни ташқи майдон бўйлаб йўналган тўлқинларнинг синиш кўрсаткичи энг катта бўлади. Ташқи майдон йўналиши муҳитга нисбатан оптик ўқ ролини ўйнагани учун синиш кўрсаткичи энг катта бўлган тўлқин ғайриоддий тўлқиндир (тебранишлар ўқ бўйлаб йўналган), яъни $n_e > n_o$ ва $B > 0$. Шундай қилиб, Ланжевен назарияси Керр ҳодисасини изоҳлаб беради-ю, лекин Керр доимийси манфий бўлган ($n_e < n_o$, яъни $B < 0$) озроқ моддалар борлигини изоҳлай олмайди.

Бори (1916 й.) Ланжевен назариясини тўлдириди, бунинг учун у ўзгармас электр моменти анча катта бўлган молекулалар мавжуд бўлиши мумкинлигини ҳисобга олди, бу моментнинг йўналиши энг кўп қутбланиш йўналиши билан бир хил бўлмаслиги мумкин. Бу ҳолда ташқи майдон молекулани шундай жойлаштирадики, бунда молекуланинг ўзгармас моменти ташқи майдон йўналиши бўйлаб жойлашишга интилади, энг кўп қутбланиш йўналиши (яъни энг катта диэлектрик сингдирувчанлик йўналиши) эса ташқи майдон йўналиши (яъни оптик ўқ йўналиши) билан сезиларли бурчак ҳосил қилиши мумкин. Бу икки йўналишнинг бир-бирига нисбатан тутган вазиятига қараб модданинг B доимийси мусбат ёки манфий бўлиши мумкин. Максимал қутбланиш йўналиши ўзгармас момент йўналиши билан устма-уст тушган хусусий ҳолда $B > 0$ бўлади; бу йўналишлар ўзаро перпендикуляр бўлганда $B < 0$ бўлади. Сралиқдаги бирор вазиятда $B = 0$ бўлиши мумкин, яъни бу ҳолда моддада Керр ҳодисаси юз бермайди. Электр моментлари яқин ва қутбланишлик даражаси (синдириш кўрсаткичлари) кўп фарқ қилмайдиган моддаларда Керр ҳодисаси кўп фарқ қилишининг сабаби ана шундадир. Масалан, метилбромид билан метил спирт-

нинг электр моментлари ва қутбланишликлари оз фарқ қиласа-да, метилбромиднинг *B* доимийси метил спиртницидан бир неча юз марта ортиқ.

Ташқи майдон частотаси ёруғлик частотасига тенг бўлгачда диполь молекуласи ўзининг инерциялилиги оқибатида майдон кучланганлиги йўналишининг ўзгаришларига уйғун равишда жойлашиб улгуролмайди; бинобарин, молекуланинг ўзгармас диполь моменти Керр доимийсига ўз ҳиссасини қўшмайди. Шунинг учун ташқи майдон частотаси ёруғлик частотасига тенг бўлганда нитробензолда Керр доимийси статик майдон таъсир этгандагидан 100 марта кичик бўлади.

Электр майдони таъсири остида пайдо бўладиган анизотропияни молекуляр-кинетик нуқтаи назардан ҳисоблаш молекулаларнинг ташқи *E* майдон ва иссиқлик ҳаракати таъсири остида бўлиши мумкин бўлган ҳамма жойлашишини статистик жиҳатдан эътиборга олишни талаб этади. Бу ҳисоб натижалари тажриба натижаларига мувофиқ келади, масалан: Керр доимийси ташқи майдон кучланганлининг квадратига пропорционал бўлиши ва температура кўтарилигандан камайиши керак, чунки иссиқлик ҳаракати вақтида юз берадиган тўқнашишлар таъсирида молекулаларнинг жойлашиш тартиби бузилади, оқибатда анизотропия йўқолади.

Юқорида айтиб ўтилганидек, ориентацион назария газлар устида ўтказилган тажрибалардагина Керр доимийси тажриба маълумотларига тўғри келади, деб даъво қиласи, чунки газ молекулалари орасида бўладиган ўзаро таъсирни суюқлик молекулалари орасидаги ўзаро таъсирга нисбатан эътиборга олмаса ҳам бўлади. Буғ ҳолидаги этилхлоридга оид бу жадвал *B* нинг температурага боғланиши тажриба маълумотларига нақадар яхши мос келишини кўрсатади.

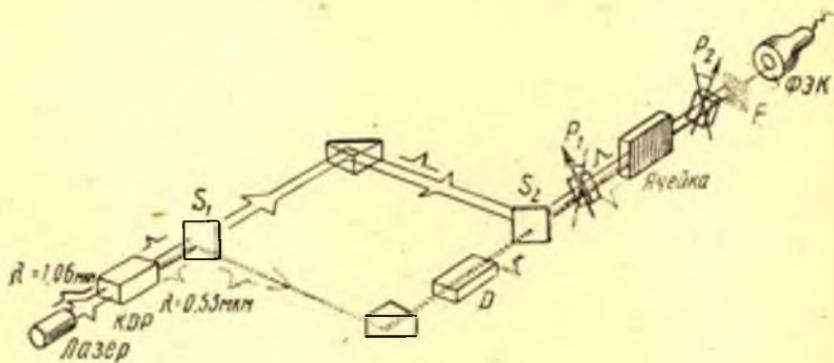
Жадвал

Этилхлоридда *B* доимийнинг температурага боғланиш муносабати

Абсолют температура, К	760 мм сим. уст. да $B \cdot 10^{10}$	
	кузатиб топилгани	ҳисоблаб топилгани
291	9,55	9,55
328,7	7,25	7,30
377	4,42	4,40
452,5	2,56	2,61

Керр ҳодисасида $n_e - n_o$ айрманинг нима сабабдан электр майдони кучланганлининг квадратига пропорционал бўлишини умумий мулоҳазаларга асосланиб бирмунча тушунарли қилиш мумкин. Ҳақиқатан ҳам, майдон ишорасининг ўзгариши электр майдонида турган модда ўхшатилаётган кристалл вазиятининг 180° га ўзгаришига, яъни кристаллнинг ағдариб қўйилишига мос

келади. Бироқ кристалл бундай ағдариб қўйилганда унинг оптик хоссалари ўзгармайди. Демак, модданинг оптик хоссалари ҳам элекстр майдонининг йўналишига боғлиқ бўлмаслиги керак, яъни $n_e - n_o$ айрима майдон кучланғанлигининг жуфт даражасига, аниғи иккинчи даражасига пропорционал бўлиши керак, чунки юқори даражали ҳадлар кам роль ўйнайди. Бу назариядан тажрибада то-пилган $(n_e - n)/(n_o - n) = -2$ нисбат ҳам келиб чиқади.



27.5- расм. Нурнинг иккига эжралиб синиш ҳодисасининг йўқолиш вақтини аниқлаш тажрибасининг схемаси.

д. Кеerr ҳодисасининг давом этиш вақти. Кеerr ячейкасининг баъзи татбиқлари. Кеerr ҳодисасининг табиатини тадқиқ этиш учун элекстр майдонида нурнинг иккига эжралиб синиш ҳодисасининг пайдо бўлишига ёки йўқолишига сабаб бўладиган процессларнинг давом этиш вақти тўғрисидаги масаланинг ҳал этилиши муҳим аҳамиятга эга.

Кеerr ҳодисасининг қанча вақт давом этишини дастлаб Абрагам билан Лемуан (1899 й.) ўлчаб кўрдилар, кейинчалик бу иш 1939 йилгача бир неча марта такрорланди. Бу ишларнинг ҳаммасида излангаётган вақтни қониқарли аниқликда ўлчаб бўлмади, бироқ бу вақт 10^{-8} с дан кичик, баъзи ҳолларда эса 10^{-9} с дан кичик деб айтиш мумкин бўлди, холс.

Кеerr ҳодисасининг давом этиш вақти лазер ёруғлигининг кучли ва қисқа импульслари ишлатилганда миқдор жиҳатидан аниқланди. Тажрибанинг схемаси 27.5-расмда курсатилган. Тўлқин узунлиги $\lambda = 1,06$ мкм ва давом этиш вақти 10^{-12} с тартибида бўлган кучли ёруғлик импульси калий дигидрофосфат KH_2PO_4 (KDP) кристалидан ўтказилади, бу импульснинг озроқ қисми кристаллда иккиланган частотали ёруғликка, яъни тўлқин узунлиги $\lambda = 0,53$ мкм бўлган ёруғликка айланади (бу ҳодиса тўғрисида тўла-роқ маълумот олиш учун қ. 236-§). S_1 кўзгу инфрақизил ёруғликни ўтказиб, яшил ёруғликни қайтаради, S_2 кўзгу эса яшилни ўтказиб,

инфрақызил ёруғлики қайтаради. S_2 күзгудан кейинде ичига текшириладиган модда солинган ячейка туради, унинг икки томонида айқаштирилған P_1 ва P_2 поляризаторлар бор. P_2 поляризатордан кейин F светофильтр турибди, бу фильтр инфрақызил ёруғлики түтиб қолиб, ФЭК фотокүпайтиргичга фақат яшил ёруғлики үтказади. Бу қурилманинг деталларини яшил ва инфрақызил нурларнинг оптик йўли бир хил бўладиган қилиб ўрнатиш мумкин. Ячейкага яшил нурнинг келиб тушишини қалинлиги турлича бўлган D шиша пластинкалар ёрдамида турли вақтга кечикириш мумкин. Бир сигналнинг келиб тушиш вақтини иккинчи сигналга нисбатан кечикиришга имкон берадиган турли хил конструкцияли қурилмалар кечикириш линиялари деб аталади. Инфрақызил нурланишнинг кучли импульси ячейкада нурнинг иккига ажralиб синиш ҳодисасини юзага келтиради, бунинг оқибатида яшил ёруғлик ҳам бутун системадан ўтиб келиб, фотокүпайтиргичга тушади.

Агар яшил ёруғлик ячейкага кучли импульсдан олдин ёки ундан кўп кейин етиб келса, у ҳолда яшил ёруғлик фотокүпайтиргичга етолмайди.

Кечикириш катталигини ўзгартириш йўли билан амалга ошириш мумкин бўлган ҳамма оралиқ ҳолларда фотокүпайтиргичга тобора орта борувчи ёруғлик миқдори тушади, бу ёруғлик миқдори максимумга эришгандан сўнг камая бошлайди. Ҳисобнинг кўрсатишича, Керр ҳодисасининг давом этиш вақтини (яъни анизотропиянинг релаксация вақтини) яшил ёруғлик импульси интенсивлигининг иккала импульснинг келиб тушиш вақтлари орасидаги айирмага боғлиқ равишда камайиш графигидан аниқлаш мумкин.

Бундай тажрибаларнинг кўрсатишича, углерод сульфидда анизотропиянинг релаксация вақти $2 \cdot 10^{-12}$ с, нитробензолда $50 \cdot 10^{-12}$ с экан. Бу усул билан топилган маълумотлар бу миқдорларни ўлчашнинг билвосита усуллари (қ. 161-ғ да г пункт) билан топилган маълумотларга жуда яхши тўғри келади.

Кучли ёруғликининг қисқа импульси электр майдонида ишлаётган Керр ячейкаси фотографик затвор сифатида қўлланиши мумкин, бу затвор экспозиция вақтини 10^{-12} с тартибидаги вақтга етказишига имкон беради. Керр ячейкаси люминесценция ва бошқа молекуляр процессларнинг давом этиш вақтини ўрганишда самарали равиша татбиқ этилади. 27.2-расмда кўрсатилганга ўхшаган Керр ячейкаси ёруғлик интенсивлигини модуляция қилишда ишлатилади; бунда конденсаторга кучланишни фақат юксак частотали манбадан бериб турish зарур.

Агар Керр конденсаторининг пластинкаларига кучланиш импульслари бериб турилса, ячейка затвор вазифасини бажаради, бу затворнинг ишлаб туриш вақти электр импульсининг давом этиш вақти билан аниқланади.

Керр ячейкаси оптик квант генераторларининг иш режимини бошқаришда модулятор ва затвор сифатида ишлатилади (қ. 226-ғ).

Кеpp эффеktи ниҳоятда тез қарор топиши ва йўқолиши туфайли кўпгина илмий ва техник мақсадларда қўлланиладиган бўлиб қолди.

153- §. Магнит майдонида нурнинг иккига ажралиб синиши (Коттон—Мутон ҳодисаси)

Электр майдонида нурнинг иккига ажралиб синишига ўхшаш магнит майдони таъсирида ҳам сунъий анизотропия юзага келтириш мумкин. Агар анизотроп молекулалар ўзгармас электр моментаiga эга бўлганига ўхшаб қўшимча равишда ўзгармас магнит моментаiga эга бўлса (парамагнит жисм), уларнинг магнит майдони таъсири остидаги характеристи электр майдонида бўладиган ҳодисага ўхшаш бўлиши керак. Гарчи алоҳида молекулалар анизотроп бўлса-да, ташқи магнит майдони бўлмагандан молекулалар хаотик жойлашгани туфайли муҳит макроскопик жиҳатдан изотроп бўлади. Молекулаларнинг магнит моментларига таъсир этувчи кучли магнит майдони берилганда молекулалар бу ташқи майдонга нисбатан маълум тартибда жойлашиб қолади. Анизотроп молекулаларнинг маълум тартибда жойлашиши оқибатида бутун муҳит анизотропия хоссаларига молик бўлади, бу хоссаларни одатдаги усул билан кузатиш мумкин. Ҳақиқатан ҳам, ёруғликнинг тарқалиш чизигига кўндаланг йўналган кучли магнит майдони таъсири остида нурнинг иккига ажралиб синиш ҳодисаси юз бергани аниқланди. Бу тажрибанинг схемаси Кеpp ҳодисасини кузатишда қўлланилган схемага ўхшайди. Магнит майдонида нурнинг иккига ажралиб синиш ҳодисасининг бу тажрибаларга асосланиб чиқариладиган қонуни Кеpp ҳодисасининг қонунига ўхшайди, масалан, бу қонун қўйидаги кўринишда бўлади:

$$n_e - n_o = DH^2 \quad \text{ёки} \quad \frac{\delta}{\lambda} = \frac{l(n_e - n_o)}{\lambda} = ClH^2, \quad (153.1)$$

бу ерда H — магнит майдонининг кучланганлиги, $C = D/\lambda$ — муҳитнинг хоссаларига боғлиқ бўлган *доимий* миқдор. Бу доимийнинг қиймати жуда кичик, шунинг учун катта ҳажмлар ичida кучли майдонлар ҳосил қилишга имкон берувчи кучли магнит ишлатиш туфайли натижка олиш мумкин бўлди. Масалан, нитробензолда $C = 2,53 \cdot 10^{-12}$ СГСМ эканлиги топилган. Бу эса, масалан, 20000 Э майдонда ёруғликнинг йўл узунлиги 8 см бўлганда иккি компонентанинг йўл фарқи 0,008 λ га тенг эканини билдиради; бу йўл фарқи фазаларнинг атиги 3° ли фарқига мос келади. Тавсиф этилаётган ҳодисасининг қонуниятлари ва назарияси Кеpp ҳодисасининг қонуниятлари ва назариясига бутунлай ўхшайди.

МОЛЕКУЛЯР ОПТИКА

XXVIII баб

ЕРУГЛИКНИНГ ДИСПЕРСИЯСИ ВА АБСОРБЦИЯСИ

154- §. Максвеллнинг электромагнитик назарияси қийинчиликлари

Вакуумдаги ёруғлик тўлқини частотага боғлиқ бўлмаган ўзгармас тезлиқда ($c = 2,9979 \cdot 10^{10}$ см/с) тарқалувчи юқори частотали ўзгарувчан электромагнитик майдондан иборат. Ёруғлик тезлигининг частотага боғлиқ эмаслиги астрономик ҳодисалар устида ўтказилган кузатишларда жуда ишончли равишда аниқланган деб ҳисобланиши мумкин. Масалан, узоқдаги қўшалоқ юлдузлар тутилишини тадқиқ этиш тутилишнинг бошланиши ва охирида бизга етиб келган ёруғликнинг спектрал таркибида ҳеч қандай аномалиялар йўқ эканлигини кўрсатади. Ваҳоланки, юлдузнинг тутилиши ёки унинг ўз йўлдоши соясидан чиқиши унча монохроматик бўлмаган ва кўп монохроматик нурлар суперпозицияси натижаси деб қаралиши мумкин бўлган ёруғлик импульси тарқалишининг узилиши ва бошланишини билдиради. Агар бу нурлар планеталараро фазода турли тезлиқда тарқалганида эди, у ҳолда импульс бизга анча деформацияланган ҳолда етиб келиши керак эди. Масалан, соддалик учун бу импульс иккита деярли монохроматик («кўк» ва «қизил») группадан ташкил топган ва «қизил» группанинг тарқалиш тезлиги «кўк» группаникidan катта деб фараз қиласиз; бу ҳолда биз тутилиш бошланишида юлдуз рангининг нормал рангдан кўкка ўзгаришини, тутилиш охирида эса қизилдан нормал рангга ўзгеришини кузатган бўлардик. Кўшалоқ юлдузлардан бизгача бўлган масофа жуда катта бўлганлигидан тезликларнинг бир-биридан ҳатто озгина фарқ қилиши сезиларли эффект ҳосил қиласиз. Ҳақиқатда эса бундай эффект йўқ. Масалан, Арагонинг Алголь номли ўзгарувчан юлдуз устида ўтказган кузатишлари Арагони қизил ва бинафша нурларнинг тарқалиш тезликлари орасидаги фарқ бу тезликтнинг юз мингдан бир улусидан ҳам кичик деган холосага олиб келди. Бу ва унга ўхшаш кузатишлар планеталараро фазода*

* Планеталараро фазсга вакуумга энг яқин келади деб ҳисобланиши мумкин. Астрофизика маълумотларига кўра, плагиотрларро фазодаги мoddанинг ўртача зичлиги — 1 см^3 га 1 атом чиғасида, ваҳоланки энг яхши вакуум асбобларида зичлик 1 см^3 га 10^4 атомдан кем эмас (одатда анча катта).

ёруғлик дисперсияланмайди деб иқрор бўлишга мажбур қиласди. Ёруғлик одатдаги муҳитларга кирганида эса унинг тезлиги ўзгарди (рефракция ёки синиш) ва бунда турли частоталар учун муҳитлардаги тезлик турлича бўлади, яъни n синиш кўрсаткичи тўлқиннинг частотасига ёки узунлигига боғлиқ бўлади: $n = f(\lambda)$ (ёруғлик дисперсияси).

Ёруғлик дисперсиясининг мавжуд бўлиши ёруғликнинг дастлаб Максвелл яратган электромагнитик назариясининг асосий қийинчиликларидан бири эди. Электромагнитик ва оптик ҳодисаларни бир бутун қилиб боғлаган бу назария олға қараб қўйилган катта қадам бўлиб, катта масштабдаги илмий умумлаштиришдан иборат эди. Максвелл назарияси ўзидан деярли чорак аср олдин кашф этилган Фарадей ҳодисасининг (қутбланиш текислигининг магнит майдонида бурилишининг) маъносини очиш имконини берди; бу назария, шубҳасиз, магнетооптика ва электрооптика соҳасида Кернинг икки муҳим кашфиётига (электр майдонида нурнинг иккига ажralиб синиши ва магнитланган ферромагнетикдан қайтишда қутбланиш текислигининг бурилиши) олиб келган келгуси тадқиқотларга туртки бўлди. Ниҳоят, Максвелл назарияси «эластиклик» оптика мужмаллклари ва зиддиятларини бартараф қилди.

Максвелл назариясининг муҳим хуласаси—электромагнитик майдоннинг вакуумда тарқалиш тезлиги ток кучининг электромагнитик ва электростатик бирликлари нисбатига тенг деган қоида бўлади; аҳамияти бундан кам бўлмаган иккинчи хуласа қўйидагидир; электромагнитик тўлқинларнинг синиш кўрсаткичи $\sqrt{\epsilon \mu}$ га тенг, бунда ϵ —муҳитнинг диэлектрик сингдирувчанлиги, μ —магнит сингдирувчанлиги. Шундай қилиб, электромагнитик тўлқиннинг, хусусан ёруғликнинг тарқалиш тезлиги ёруғлик тарқалаётган модданинг константаларига бўғланади. Бу константалар дастлаб Максвелл тенгламаларига формал равишда киритилган ва соф феноменологик характерли эди. Шуни эслатиб ўтамизки, механик (эластиклик) назарияда муҳитнинг оптик характеристикалари (ёруғлик тезлиги) билан унинг механик хоссалари (эластиклик, зичлик) орасида ҳеч қандай боғланиш топилган эмас эди. Маълумки, бир қатор газсимон ва суюқ диэлектриклар учун Максвеллнинг $n = \sqrt{\epsilon \mu} \approx \sqrt{\epsilon}$ (чунки μ бирга яқин) муносабати анча тўғри бўлади; турли моддаларга тегишли қўйидаги маълумот буни тасдиқлайди:

	n	$\sqrt{\epsilon}$
Азот	1,000299	1,000307
Водород	1,000139	1,000139
Карбонат		
ангидрид	1,000449	1,000485
Гелий	1,000035	1,000037
Азот (II)		
оксид	1,000507	1,000547
Суюқ толуол	1,499	1,549
Бензол	1,501	1,511

Аммо бошқа кўп моддаларда, масалан, шишада, сув ва спирт каби суюқликларда ϵ доимий n^2 дан анча катта. Чунончи сувда $n^2 = 1,75$ бўлгани ҳолда $\epsilon = 81$. Бундан ташқари, юқорида айтилгандек, синдириш кўрсаткичи тўлқин узунликка боғлиқ (дисперсия). Шундай қилиб, Максвелл тенгламаларини муҳитнинг дисперсия ҳодисасини тавсифловчи қандайдир модели билан тўлдириш зарурлиги маълум бўлди. Электромагнитик назария асосида ёруғлик дисперсиясини изоҳлаб бериш қийинчиликларини электроний назария бутунлай бартараф қиласди; бу назария феноменологик ϵ ва μ параметрларни молекуляр нуқтаи назардан талқин қилиш имконини берди ва айни вақтда электромагнитик майдон частотасининг ϵ га, бинобарин, n га кўрсатадиган таъсирини изоҳлаб берди.

155- §. Ёруғликнинг дисперсияси. Кузатиш методлари ва натижалар

Синдириш курсаткичини аниқлашда¹ қўлланиладиган ҳар қандай метод (призмаларда синдириш, тўла ички қайтиш, интерференцион асбоблар) дисперсияни топишга хизмат қилиши мумкин.

Ёруғликнинг дисперсияси устидаги дастлабки экспериментал текширишларни Ньютон қилган (1672 й.)* бўлиб, призмада синдириш усулида бажарылган эди; бу текширишлар демонстрация қилишда ва илмий текширишда ҳозир ҳам яхши метод ҳисобланади. Призманинг қиррасига параллел бўлган чизиқли манбадан (тирқишидан) чиқаётган оқ ёруғлик дастасини призмага тушириб ва тирқишининг тасвирини экранга проекциялаб, биз тасвирнинг оғанини (ёруғликнинг призмада синишини) кузатибгина қолмай, синиш бурчагининг тўлқин узунликка боғлиқлиги туфайли тирқишининг рангли полоса (спектр) кўринишида кенгайган тасвирини ҳосил қиласмиш. Синдирувчи бурчаклари тенг бўлган, лекин турли моддалардан үшланган призмалар ёрдамида ҳосил қилинган спектрларни таққослаганда спектрларнинг турли бурчакка оғганинингина эмас (чунки айни бир λ тўлқин узунликка n нинг турли қийматлари тўғри келади), балки уларнинг кўпроқ ё озроқ чўзилганлигини (чунки турли моддаларда дисперсия катталиги турлича бўлади) ҳам кўриш мумкин. Масалан, сув ва углерод сульфид ташкил этган бир хил призмаларни таққослаганда иккинчи призма ҳосил қилган спектр (қизилдан бинафша нурларгача) биринчисиникидан 5—6 марта узун эканини кўрамиз.

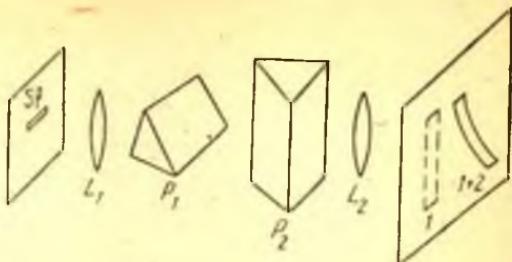
* Табиий шароитда Куёш ёруғлиги қадим земонлардан маълум бўлган камалакда спектрга ажралади. Декарт камалакнинг элементар назариясини ишлаб чиқди, унинг бу назарияси синдириш кўрсаткичи тўлқин узунликка боғлиқ бўлади, деган фаразга ғоссанланган бўлиб, ғоссан турли тартибли камалаклар кўринадиган бурчакларни ҳисоблаб топишга бағишлиланган эди. Ньютон ўзининг «Оптика» сида Декарт мулоҳазаларини баён этиб, рангларнинг келиб чиқшини Декарт билмас эди, деб кўрсатиб ўтади.

Турли түлқин узунликтарга тегишли синиш күрсаткичини ўлчаб, призма моддасининг дисперсиялаш қобилиятини, яъни $n = f(\lambda)$ функцияни текшириш мумкин. Ньютон ўзининг биринчи текширишларидә ёк призма моддаси дисперсиясининг характеристикини тасвирловчи жуда яқъол методни қўллади. Бу айқаш призмалар методи бўлиб, унда ёруғлик синдирувчи қирралари бир-бирига тик жойлаштирилган икки призмадан бирин-кетин ўтади (28.1-расм). Бир призма ҳосил қилган рангли полосанинг турли қисмларини иккинчи призма синиш күрсаткичининг катталигига боғлиқ равишда турлича оғдиради, оқибатда спектрнинг охирги шакли ва жойланиши иккала призманинг дисперсияси катталигига боғлиқ бўлади.

Ўзининг унча кўп бўлмаган тажрибалари асосида Ньютон турли шаффоф моддаларнинг нисбий дисперсияси (қ. 86-§) бир хил бўлади, деган хато хулса чиқарди.

Ҳозирги вақтда синиш күрсаткичи билан дисперсия орасидаги боғланиш анча мураккаб бўлиши ҳам мумкинлиги маълум; одатда дисперсиянинг орта бориши билан синиш күрсаткичи ҳам орта борса-да, лекин ҳамма вақт бундай бўлавермайди. Ҳатто дисперсиянинг умумий ўзгариб бориши, яъни тўлқин узунлик камайган сари синиш күрсаткичининг катталаша бориши ҳамма вақт ҳам ўринли бўлавермайди. Леру (1862 й.) иод буғи тўлдирилган призмада ёруғлик синишини кузатиб, қизил нурларга қараганда кўк нурлар камроқ синишини топди (бошқа нурларни иод ютади ва улар кўринмай қолади). Леру бу хусусиятни *аномал дисперсия* деб атади, бу ном ҳозиргача сақланиб келади. Дисперсия суюқликларда ҳам аномал ўзгариб боради: фуксин эритмаси тўлдирилган призма ёрдамида спектрни текшириб, бинафша нурлар қизил нурларга қараганда камроқ оғганини кўрамиз.

Айқаш призмалар методи ёрдамида Кундт бажарган систематик тадқиқотлар натижасида аномал дисперсия ҳодисасининг ёруғлик ютилишига чамбарчас боғлиқлигини ифодаловчи муҳим қонун топилди: спектрнинг бирор соҳасида аномал дисперсияга эга бўлган барча моддалар (28.2-расм) бу соҳада ёруғликни кўп ютади. Ютилиш полосаси яқинида синиш күрсаткичи шундай тез ўзгарадики, унинг узун тўлқин узунликлар томондан келгандаги қиймати (M нуқта) қисқа тўлқин узунликлар томондан келгандаги қийматидан (N нуқта) катта бўлади. Синиш күрсаткичининг аномал ўзгариб бориши, яъни тўлқин узунлик камайган сари унинг камайиши M нуқта-



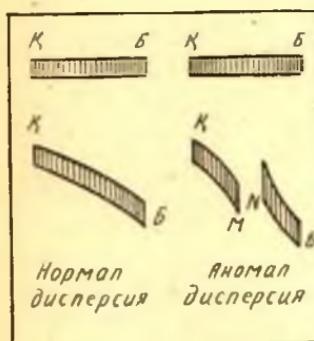
28.1-расм. Ньютоннинг айқашган призмалар методи.

дан N гача бўлган полоса ичида юз беради, бу жойда ёруғлик ютилиши туфайли кузатиш олиб бориш жуда қийинлашади.

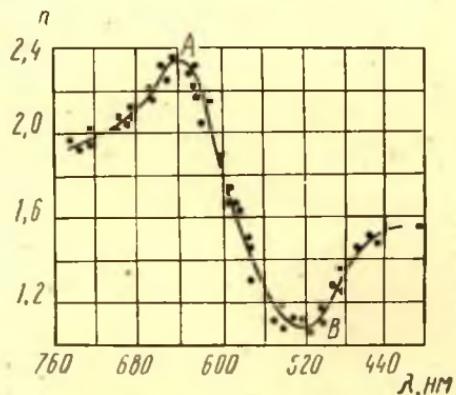
Цианин эргасининг дисперсияси устида ютилиш полосаси соҳасида ўтказилган кузатиш натижалари 28.3-расмда график тарзida тасвирланган: A дан B гача бўлган оралиқда синиш кўрсаткичи камаяди, яъни аномал равишда ўзгариб боради. Ютилиш полосасидан бирор масофада синиш кўрсаткичининг умумий ўзгариб бориши (графиги) дисперсиянинг одатдаги нормал ўзгариб боришига (графигига) мос келади: тўлқин узунлик камайган сари синиш кўрсаткичи секин орта боради. Спектрнинг кўзга кўринадиган қисмининг ҳамма ерида шаффофф моддаларнинг, масалан, шиша ёки кварцнинг синдириш кўрсаткичи худди шундай ўзгариб боради. Аммо спектрнинг ультрабинафаша ёки инфрақизил қисмларига кира борган сари бу моддаларнинг синдириш кўрсаткичи анча тез ўзгара бошлади, бу ҳол спектрнинг мос қисмларида ҳақиқатан жойлашган ютилиш полосаларига яқинлашилаётганликни кўрсатади.

Шундай қилиб, батафсил тадқиқотларнинг кўрсатишича, ҳар қандай модда ўзининг ютиш полосаларига эга бўлади ва синиш кўрсаткичининг умумий ўзгариб бориши (графиги) бу полосалар спектрнинг қаерида жойлашганлигига боғлиқ бўлади. Шунинг учун нормал ва аномал дисперсияларни бир-бирига қарши қўйишнинг маъноси йўқ. Ҳар қандай моддага тегишли тўла дисперсион манзара ютилиш чизиқлари ёки полосалари ичидаги соҳаларга мос аномал дисперсия соҳаларидан ва ютилиш полосалари орасида жойлашган нормал дисперсия соҳаларидан иборат.

Аномал дисперсия билан ютилиш орасидаги боғланишга асослануб, Кундт кучли ютувчи газлар ёки буғларда ҳам аномал дисперсия ҳодисаси юз бериши керак, деган фикрни айтди. Бир неча



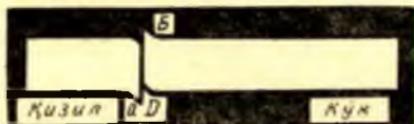
28.2- расм. Айкашган призмалар методи асосида олинадиган спектрнинг кўриниши.



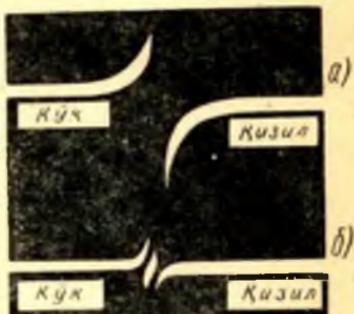
28.3- расм. Цианинда синиш кўрсаткичининг ютиш полосаси соҳасида ўзгариб бориши.

йил ўтгач, Кундт натрий буғининг ёруғликни ютишини лекцияда намойиш қилаётганда кутилган ҳодисаны кузатишига мұяссар бўлди. Манбанинг ёруғлиги горизонтал полоса кўринишида спектр берувчи вертикал қўйилган призма ёрдамида спектрга ажратилган эди. Нурлар йўлига алангасида натрий буғи бўлган горелка қўйилған эди. Экранда спектрнинг сариқ қисмида натрий буғининг ёруғлик ютишига хос бўлган қоронғи полоса пайдо бўлибгина қолмай, балки бу спектрал полосанинг четлари ютилиш соҳасининг ёнларида турли томонларга қайрилгани кўринган. Кундт бу тасодифий кузатилган ҳодиса аномал дисперсия ҳодисаси эканини бирданига билиб олди. Горелка устидаги натрий буғининг конус шакидаги устуни вертикал турган биринчи шиша призма билан айқаш бўлган горизонтал синдирувчи қиррали (асоси пастда) призма ролини ўтаган. 28.4-расмдан кўриниб турганидек, узун тўлқинли *a* қисм синдириш кўрсаткичи ҳатто бирдан ҳам кичик бўлган қисқа тўлқинли *b* қисмга нисбатан кўпроқ синади.

Натрий буғлари спектрнинг сариқ қисмида битта эмас, балки бир-биридан 0,6 нм масофада жойлашган иккита жуда кескин ва ингичка ютилиш чизигига эга. Юқорида тавсифланган намойиш тажрибасида натрий буғларининг зичлиги анча катта бўлганилигидан натрийнинг D_1 ва D_2 иккала ютилиш чизиги қўшилиб D полоса ҳосил қилган ва ҳодисанинг тафсилоти кўринмай қолган эди. Яхши шароитда ўтказилган тажрибаларда манзарани анча аниқ кузатиши мумкин: буғнинг зичлиги катта бўлганда кенг ютилиш полосаси ва четларининг кайрилиши кўринади (28.5-а расм), буғнинг зичлиги кичик бўлганда иккита ютилиш чизигига мос келувчи иккита аномал дисперсия соҳаси кўринади (28.5-б расм).



28.4-расм. Натрий буғида юз берадиган аномал дисперсия (демонстрацион тажриба).

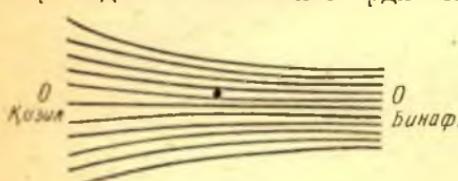


28.5-расм. Натрий буғида юз берадиган аномал дисперсия.
a — буғнинг зичлиги катта бўлганда натрийнинг иккала ютилиш чизиги (натрий дублети) қўшилиб полоса ҳосил қиласди; *b* — буғнинг зичлиги кичик бўлганда дублетининг иккала чизиги бир-биридан ажралган бўлади.

Ходисанинг энг аниқ манзараси ютилиш чизиқлари кескин бўладиган газларда (буғларда) кузатилганлиги сабабли, назарий тасаввурларни газлар устидаги тажрибаларда текшириб кўриш яхши, дарвоҷе, газлар дисперсияси назарияси анча соддадир. Шунинг учун синиш кўрсаткичининг тўлқин узунликка боғланишини текшириш методлари катта аҳамиятга эга бўлиб қолди, чунки бу методлар газларда дисперсияни аниқ ўлчаш имконини беради. Газларда синдириш кўрсаткичи 1 дан кам фарқ қилганлиги туфайли (айниқса ютилиш чизиги яқинида ишлаганда газнинг зичлиги кичик бўлганда) интерференцион рефрактометрлар қўллашга тұғри келади.

Энг яхши натижалар спектрал аппаратларни «кесиштириш» методи ёрдамида олинади, бунда биринчи аппарат Жамен интерферометри бўлиб, иккинчи аппарат призмали ёки дифракцион (кatta дисперсияли) панжарали оддий спектрограф (Вуд ва Д. С. Рождественский) бўлади. Уларни шундай жойлаштириш керакки, бунда интерференцион полосалар горизонтал кетадиган, спектрограф тирқиши вертикал турадиган бўлсин. Агар оқ ёруғликдан интерферометр ҳосил қилган манзарани, яъни рангли полосалар тўпламини спектрограф тирқишига туширсак, у ҳолда спектрограф камерасидаги объективнинг фокал текислигига бўйлама йўналишда қатор қоронги чизиқлар билан чизилган туташ спектрни кўрамиз; бу қоронги чизиқлар спектрограф тирқишининг интерференцион манзарадаги қоронги полосалар тасвирлари тушган жойларига мөс келади.

Интерференцион манзаранинг даври тўлқин узунликка пропорционал. Шунинг учун тўлқин узунлик қанча катта бўлса, қоронги полосалар оралиги шунча катта бўлади ва спектрографдаги қоронги полосалар системаси (28.6-расм) спектрнинг қизил четидан бинафша четига томон торая боради. Нолинчи полоса тўғри чизиқ шаклида ва тирқишининг йўналишига тик бўладиган қилиб асбобларни созлаб оламиз ва бу полосани абсциссалар ўқи деб қабул қиласиз. У ординаталар ўқини спектрограф тирқиши бўйлаб йўналтирамиз. Интерферометрнинг иккى елкасидаги нурлар орасидаги $\Delta(y)$ йўл фарқи одатда y га чизиқли боғланган, яъни $\Delta(y) = by$, бу ердаги b коэффициент қўлланадиган асбобларнинг параметрлари орқали аниқланади. m - полосанинг ординатаси



28.6-расм. Жамен интерферометри билан спектрограф кесиштирилганда интерференция полосаларининг жойлашиши.

$$\Delta(y_m) = by_m = m\lambda$$

шартдан аниқланади. m ортган сари интерференцион полосаларнинг оғмалигиги ($dy/d\lambda = m/b$) ортиши бу муносабатдан келиб чиқади (к. 28.6-расм).

Агар интерферометр нурларидан бирининг йўлига син-

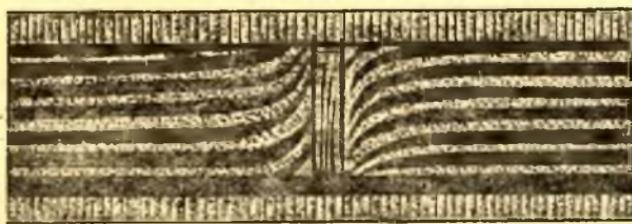
дириш күрсаткичи $n = f(\lambda)$ бўлган модданинг h қалинликли қатлами қўйилса, у ҳолда қўшимча $h(n - 1)$ йўл фарқи ҳосил бўлади ва m -полосанинг ординатасини аниқлайдиган шарт

$$by \pm h(n - 1) = m\lambda$$

Кўриниш олади, бунда ишора интерферометринг қайси елкасига модда қатлами қўйилганига боғлиқ. Натижада интерференцион по-лосалар спектрограф тирқиши бўйлаб мес равишда силжийди ва олдин $y = 0$ (абсциссалар ўқи) шартини қаноатлантирган нолинчи $m = 0$ полоса энди $y = \mp (n - 1)h/b$ га мес шакл олади. Шундай қилиб, нолинчи полоса муайян масштабда $(n - 1)$ нинг λ га боғланшини чизади, яъни бевосита дисперсия эгри чизифини тасвирлайди. Нолинчидан бошқа полосалар m ортган сари ортиб борувчи қўшимча оғмаликка эга бўлади.

Агар қўшимча модда қатлами сифатида, масалан, натрий буғи тўлдирилган найчани киритсан, у ҳолда синдириш кўрсаткичининг ҳатто ютилиш чизиклари яқинида ўзгариб боришини аниқ текшириш мумкин; натрий буғида ёруғлик қанча кам ютилса, ютилиш чизикларига шунча яқин бориш ва у ерда синдириш кўрсаткичининг ўзгаришини аниқ текшириш мумкин. Кузатиладиган манзаранинг фотосурати Д. С. Рождественский асаридан олинган (28.7- расм).

Ютилиш полосасининг бевосита яқинида дисперсияни ўлчаш аниқлигини анча оширган муҳим методни ҳам Рождественский топган. Интерферометринг бир елкасига модда қатлами киритиб, интерференцион полоса оғмалигини ўзгартириш имкониятидан фойдаланиб, Д. С. Рождественский бир елкага тадқиқ этилаётган модда қатлами, иккинчисига эса шиша пластинка жойлаштириди. Тадқиқ этилаётган моддада ютилиш полосаси яқинида дисперсия жуда кўп ўзгарганлиги туфайли шундай тўлқин узунлик бўладики унинг учун тадқиқ этилаётган модда таъсирини шиша пластинка



28.7- расм. Натрий буғида юз берадиган аномал дисперсия
(Д. С. Рождественский олган расм.)



28.8- расм. Натрий буғида юз берадиган аномал дисперсия (Д. С. Рождественскийнинг «ilmoklar методи»).

нинг таъсири расо компенсациялайди, оқибатда бу жойда интерференцион чизиқ ноль орқали ўтади; тўлқин узунликнинг бу қийматидан чапда интерференцион чизиқлар пасая бориб, ўнгда эса кўтарила бориб (ёки аксинча) илмоқ ҳосил қиласди, илмоқ чўққисининг вазиятини тўлқин узунликлар шкаласида аниқ ўлчаш мумкин (28.8-расм).

Интерференциён полосаларнинг ўзгариб бориши бу ҳолда

$$by_m - h(n-1) + h'(n'-1) = m\lambda$$

шартдан аниқланади. Бу муносабатнинг чап қисмидаги иккинчи ва учинчи ҳадлар тадқиқ этилаётган модда қатлами ва шиша пластинка туфайли ҳосил бўлган йўл фарқлари, h , h' ва n , n' — уларнинг қалинлиги ва синдириш кўрсаткичлари. Ютилиш полосаларидан узоқда бугларнинг синдириш кўрсаткичи амалда 1 га teng ва полосалар кўринишини ёлғиз шиша пластинканинг таъсири аниқлади: нолинчи полоса интерферометрнинг кўриш майдонидан узоқлашади, кўп оғишган юқори тартиби полосалар кузатилади, холос (28.9-расм). Масалан, $h = 1$ см, $n' - 1 \approx 0,5$, $\lambda = 0,5 \cdot 10^{-4}$ см бўлганда қўйидагини топамиз:

$$m \approx h'(n' - 1)/\lambda \approx 10^4.$$

Илмоқ чўққисига мос келувчи тўлқин узунлик $dy_m/d\lambda = 0$ шартдан аниқланади, бу шарт эса $m - h' \frac{dn'}{d\lambda} = -h \frac{dn}{d\lambda}$ муносабатга олиб келади. Бу муносабат шиша пластинка ва тадқиқ этилаётган модда қатлами айрим-айрим берадиган полосалар оғмаликлари нинг абсолют катталиклари тенг эканлигини англатади. Шишанинг дисперсияси кичик бўлганлиги туфайли, $|h' dn'/d\lambda|$ катталик m нинг бир неча процентинигина ташкил этади, яъни тадқиқ этилаётган модданинг дисперсияси кучли бўлгани туфайли полосалар оғмалиги нитерференция тартиби (m) нинг қиймати катта бўлиши ҳисобига компенсацияланади. Д. С. Рождественский $m - h' dn'/d\lambda$ комбинацияни интерференцион манзара бўйича бевосита аниқлаш имконини берадиган чиройли усулни кўрсатди.

Шундай қилиб, илмоқ чўққисининг вазиятига қараб $dn/d\lambda$ ни аниқлаш, яъни тадқиқ этилаётган модданинг (интерференцион манзаранинг букилиш нуқтасига мос λ қийматидаги) дисперсиясини аниқлаш мумкин. Шиша пластинканинг h' қалинлигини ўзгартира бориб, илмоқ чўққисининг вазиятини тўлқин узунликлар шкаласи бўйлаб силжитиб, $dn/d\lambda$ нинг қийматлари турли бўладиган жойларга ўтиш ва шу тарзда дисперсияни хоҳлаган тўлқин узунликлар интервалида тадқиқ этиш мумкин.



28.9-расм. Ютиш полосаларидан узоқда юз берадиган интерференцион манзара.

Рождественскийнинг «илмоқлар методи»

дисперсияга оид аниқ тадқиқотларда атомнинг қатор характеристикаларини ўлчаш учун ва бошқа мақсадлар учун кенг қўйлалидади. Ҳозирги вақтда бу метод демонстрацион тажриба тарзида кўрсатса бўладиган дараҷада ишлаб чиқилган.

156- §. Дисперсия назариясининг асослари

Ёруғликнинг «эластиклик» назариясида ёк экспериментал йўл билан олинган бой натижаларни талқин қилишга унумли уриниб кўрилган эди. Бу назария муҳитнинг синдириш кўрсаткичи қийматини муҳитнинг маълум параметрларидан ҳеч бирига боғлай олмаганлигига қарамай, анча бурун моддадаги рефракция ва дисперсия ҳодисаларини тушунтиришга уринилган эди.

Френель тасаввурларига мувофиқ, ёруғлик эластик қаттиқ жисм хоесаларига эга бўлган ўта сийрак ва барча оддий муҳитлар ичига кира оладиган махсус муҳитда (яъни ёруғлик ташувчи эфирда) тарқалади. Ёруғлик тўлқинининг тезлигини асосан эфирнинг хоссалари белгилайди, лекин моддий муҳитларда молекулалар улардаги эфирнинг хоссаларини ўзгартириб юборади ва шу йўсинда ёруғликнинг таркалиш тезлигига таъсир қиласи. Френелнинг модда молекулаларининг эфир зарраларига кўрсатадиган таъсирини ҳисобга олиш ҳақидаги гоясини Коши (1829—1835 й.) ривожлантириб, синиш кўрсаткичининг тўлқин узунликка боғланишини ифодаловчи формула топди:

$$n = a + \frac{b}{\lambda_0^2} + \frac{c}{\lambda_0^4} + \dots, \quad (156.1)$$

бунда λ_0 — вакуумда тўлқин узунлиги, a , b , c — қиймати ҳар бир модда учун тажрибадан топилиши керак бўлган доимийлар. Кўп ҳолларда (156.1) формуладаги дастлабки икки ҳад билан чекланса бўлади. Коши формуласи дисперсиянинг нормал ўзгариб боришини яхши ифодалайди. Масалан, 28.1 жадвалда кўриниб турганидек, водороднинг жуда синчиклаб ўлчанганди синдириш кўрсаткичи тегишлича танланган a , b , c коэффициентлар ёрдамида Коши формуласи орқали жуда яхши ифодаланиши мумкин.

28.1- жадвал

Экспериментал натижаларни Коши формуласи бўйича топилган маълумот билан таққослаш

$\lambda, \text{\AA}$	$(n - 1) \cdot 10^7$ кузат.	$(n - 1) \cdot 10^7$ ҳисоб.	$\lambda, \text{\AA}$	$(n - 1) \cdot 10^7$ кузат.	$(n - 1) \cdot 10^7$ ҳисоб.
5462,260	1396,50	1396,50	2535,560	1546,90	1547,01
4078,991	1426,32	1426,33	2302,870	1594,18	1594,18
3342,439	1461,33	1461,18	1935,846	1718,24	1718,37
2894,452	1498,59	1498,63	1854,637	1759,26	1759,96

Қоши назарияси аномал дисперсия кашф қилинишидан анча олдин яратылған әди. Үнинг тарихий ахамияти жуда буюк, чунки у тұлқиний назариянинг ёруғлик дисперсиясини изоҳлай олишга қодир эканлыгини күрсатыб берган бириңчى назария әди.

Аномал дисперсия кашф қилингандан ва үнинг абсорбция билан алоқаси борлиги топилгандан сүнг Зельмейер (1871 й.)* вазнли мұхит молекулалари билан эфир орасида ўзаро таъсир борлиги ҳақидағи тасаввурға асосланиб, дисперсия ҳодисасининг тұлиқ назариясини яратди. Зельмейер назариясинаң хусусияти шундаки, үнда модданиң молекулалари айни шу моддага хос частотали хусусий тебранишлар қиласы, деб фараз қилинганды, бу фараз мұайян ютилиш полосаларининг (чизиқларининг) ҳосил бўлиш сабабини очиб берди. Зельмейернинг мулоҳазаларига кўра, бундай хусусий тебранишларнинг мавжуд бўлиши туфайли синдириш кўрсаткичи билан частота орасида боғланиш борлиги кўринади, бу боғланиш ютилиш полосалари яқинида ҳам, үндан узоқда ҳам дисперсиянинг ўзгариб боришини жуда яхши ифодалайди. Зельмейер назариясинаң асослари дисперсия ҳақидағи кейинги назарияларда, жумладан замонавий электроний назарияда ҳам сақланиб қолган. Анча кейин (1912 й.) Д. С. Рождественский томонидан натрий буги учун бажарылған аниқ ўлчашлар n нинг қыйматлари ўлчанған әди. 1945 йилда Рождественскийнинг шогирдләри үнинг методларини такомиллаштириб, ўлчаш аниқларини оширган ҳолда ютилиш чизиги марказига яна ҳам яқин келишга муваффақ бўлдилар.

Зельмейернинг назариясида оптик доимийни (ёруғликнинг моддадаги тезлигини) модданиң бошқа параметларига, молекулаларининг хусусий тебраниш даврларига боғлаш мүмкин бўлди; хусусий тебраниш даврлари ҳам оптик методлар ёрдамида аниқланиши керак әди. Дисперсиянинг электроний назарияси атомларнинг хусусий тебранишлари тушунчасидан фойдаланиб, тебранувчи зарралар (электронлар ва ионлар) табиатини аниқлади, модда ва ёруғлик түғрисидаги тасаввурларимизни чуқурлаштириди.

Хозирги вақтда атом ва молекулаларнинг хоссаларини белгиловчи қонунлар ҳақидағи тасаввурларимизнинг квантлар назарияси туфайли тубдан ўзгариб кетгандығы муносабати билан дисперсия назариясими ҳам қайта кўриб чиқишига мажбурмиз. Аммо бу та-

* Рэлей бундай деб ёзади: «Мен Максвелл (Зельмейердан олдин) аномал дисперсия проблемасини текширганини кейинго билдим. Максвелл топған натижалар 21.1. 1869 й. га оид математикадан имтиҳон саволларыда бор (Cambridge Calendar, 1869 й.). Бу имтиҳон сағолида ёпишкоқликни хисобга олуви ҳадлар бор, бу ҳадларни кейинчалик Гельмгольц киритган (Rayleigh, Sci. Papers, v IV, p. 413).»

саввурларнинг тубдан қайта кўриб чиқилганига қарамасдан, дисперсия назариясининг асосий муҳим хусусиятлари унинг квант лар назариясида* сақланиб қолган. Аммо бунда дисперсия ҳодисасини изоҳлаб берадиган нуқтаи назаргина ўзгариб қолмай, балки дисперсиянинг класеик назариядаги энг содда варианtlар кўзда тутмаган ва келгуси тажрибаларда тасдиқланган янги томонлари (манфий абсорбция, ёруғликнинг когерент бўлмаган сочилиши) кашф этилди.

Дисперсиянинг электроний назарияси асослари билан бирмунча батафсилоқ танишайлик. Квант назарияси тўғрисида кейинроқ бир қанча сўз айтилади.

Юқорида айтилганидек, ёруғлик билан модданинг ўзаро таъсирининг моҳияти тушаётган (бирламчи) тўлқин майдони таъсирида модда электронлари (ва ионлари) нинг тебранишлари натижасида пайдо бўлган иккиламчи тўлқинлар билан бирламчи тўлқинларнинг интерференцияланишидан иборат.

Бу бўлимда муҳитнинг диэлектрик сингдирувчанигининг ёруғлик тўлқинлари частотасига боғланишини текширганимизда масалани формал тарзда қараб чиқамиз, маълумки, ёруғлик тўлқинлари моддадаги электр зарядларини силжитади. Зееман ҳодисасининг кўрсатишича (қ. ХХХІ боб), атомнинг оптик ҳаётида электрон бош роль ўйнайди; шунинг учун бундан кейин биз қулайлик мақсадида фақат электрон ҳақида гапирамиз; аммо барча мулоҳазаларимиз атом таркибидаги зарядли бошқа зарралар учун ҳам ўз кучида қолади. Хусусан, узун тўлқинлар соҳасида синиш кўрсаткичини текширганда қиёсан секин (инфрақизил) тебрана оладиган ионлар таъсирини ҳам ҳисобга олиш зарур.

Демак, синиш кўрсаткичининг тўлқин узунликка боғланишини келтириб чиқариш учун диэлектрик сингдирувчанининг ўзгарувчан электр майдони частотасига қандай боғланганлигини топамиз, сўнгра $n = V_e$ муносабатга асосланиб n ни топамиз. Электроний назарияга мувофиқ, диэлектрикнинг молекула ёки атомларини таркибida электронлар бўлган системалар деб қараймиз; бу электронлар молекулалар ичida мувозанат вазиятида бўлади. Ташқи майдон таъсирида бу зарядлар мувозанат вазиятидан r масофа қадар силжиб, атомни майдон бўйлаб йўналган $r = er$ моментли электр система-сига (диполга) айлантиради. Агар текширилаётган муҳитнинг бирлик ҳажмида қутбланадиган N та атом бўлса, бирлик ҳажмнинг электр моменти, яъни муҳитнинг қутбланиши $P = Np = Ner$ бўлади. Бунда биз содалик мақсадида муҳитда фақат бир сорт атом-

*Бундай бўлганининг сабаби шундаки, атомни гармоник осцилляторлар тўп-лами деб ҳисоблаганда атом билан ёруғлик тўлқини ўртасидаги ўзаро таъсирини тажрибага яхши мувофиқ келадиган равишда эътиборга олиш мумкин; гармоник осцилляторнинг класик ва квант назариялари бир хил натижа беради.

лар бор ва ҳар бир атомда силжий оладиган биттагина электрон бор, деб фараз қилдик. Акс ҳолда муҳитнинг қутбланиши

$$P = \sum N_i e_i r_i^2 \quad (156.2)$$

кўринишида ифодаланар эди, бунда i индекс i -сорт зарядларга тегишли бўлар эди. Муҳитнинг электр қутбланишини билган ҳолда унинг в диэлектрик сингдирувчалигини ҳисоблаб топиш қийин эмас, чунки $D = \epsilon E = E + 4\pi P$, бунда D — муҳитнинг электр индукцияси. Демак,

$$D = \epsilon E = E + 4\pi N e r$$

бўлиб, бунда r ни E майдон аниқлайди.

Шундай қилиб, масала даврий ўзгарувчи ташқи майдон таъсира ишадиган электроннинг r силжишини аниқлашдан иборат бўлиб қолади, бунда таркибида шу электрон ҳам кирган атомнинг бошқа қисмларининг ва атрофдаги атомларнинг шу электронга таъсир этадиган кучлари ҳисобга олинади, яъни бу масала электроннинг мажбурний тебранишлари тўғрисидаги масаладир. Бу ерда гап атом ичида қиладиган ҳаракатининг частотаси ёруғлик тўлқини частотаси тартибидаги бўладиган электронлар тўғрисида кетаётганини назарда тутиш керак. Бу электронлар етарлича катта силжишини ва шунинг учун бу ерда қаралаётган процессларда иштирок этишини биз кейинроқ кўрсатамиз. Улар оптик электронлар дейилади.

а. Электронлар гатаъсир қилувчи кучлар. 1) *Тутиб турувчи куч*. Оптик электронни мувозанат вазият атрофидан тутиб турувчи кучлар тўғрисида тасаввур ҳосил қилиш учун атомнинг оптик хоссаларини ўрганиш керак. Тажрибанинг кўрсатишича, барча моддаларнинг яккаланган атомлари амалда частотаси ҳар бир модда учун характерли бўлган монохроматик тўлқинлар чиқара олади. Модда иситилганда, яъни битта атомга тўғри келадиган ўртача энергия ортганда бу частоталар ўзгармайди. Демак, электронни мувозанат вазиятда тутиб турувчи куч эластик кучи характерига эга бўлиши керак (шунинг учун у квазиэластик куч дейилади) ва бу куч билан электроннинг r силжиши орасидаги боғланиш

$$F_r = -b r \quad (156.3)$$

қонун кўринишида ифодаланади, бу ерда b — эластик боғланишнинг тегишли доимийсидир. Масалан, агар манфий электрон текис тақсимланган мусбат зарядлардан ташкил топган шар марказида жойлашган бўлиб, зарядлар Кулон қонуни бўйича ўзаро таъсирлашса, куч мана шу қонун бўйича ўзгарган бўлар эди. Электрон силжиганда уни марказга қайтаришга интигувчи куч — $b r$ бўлар эди, бунда r — марказдан электронгача бўлган масофа.

Бироқ атом тузилиши соҳасидаги экспериментал тадқиқотлар баён қилинган бу модель нотўғри эканлиги ва атомнинг жуда кичик

диаметрли (10^{-12} см дан кичик) мусбат заряддан (ядродан) ва унинг атрофида ҳаракат қиласиган тегишли сондаги электронлардан иборат эканлигини кўрсатди. Ҳар бир электронни тутиб турувчи куч, албатта — br кўринишда бўлмай, балки анча мураккаб бўлиши керак. Зарядлар бундай жойлашгани ҳолда қандай қилиб деярли монохроматик нур чиқариши мумкинлиги масаласини хозирча четда қолдириб турамиз. Бунинг сабаби анча чуқур бўлиб, у атомларнинг нурланиши ҳам, атом системаси ичидаги зарядларнинг характеристи ҳам макроскопик объексларни текшириш оқибатида аниқланган классик механика ва электродинамика қонунларига бўйсунмаслигидадир. Атом ичидаги бўладиган бундай микроскопик процессларни тўғри тавсифлаш учун квантлар назарияси қонунларига мурожаат қилиш керак; макроскопик қонунлар бу квант қонунларга нисбатан биринчи тақрибдаги қонунлар бўлиб, улар макроскопик процессларни ўрганиш учун етарли бўлиб, атомга оид процессларни ўрганишда аниқлаштиришга муҳтождир.

Бироқ тадқиқотлар атомнинг кўп хоссалари тегишли равища қўлланилган классик қонунлар ёрдамида акс эттирилиши мумкинлигини кўрсатади. Хусусан, агар атом тегишли частотали гармоник осциляторлар тўплами деб қаралса, яъни электронни атомда квазиэластик — tr куч тутиб туради деб ҳисобланса, атом билан ёруғлик тўлқинининг ёруғлик дисперсиясини юзага келтирувчи ўзаро таъсирини яхши тавсифлаш мумкин. Шундай қилиб, мувозанат вазиятидан силжитилган ва квазиэластик куч таъсирида бўлган m массали электроннинг ҳаракат тенгламаси

$$mr = -br \quad (156.4)$$

куринишда бўлади. Шунинг учун

$$r = r_0 \cos \omega_0 t, \quad (156.5)$$

бунда r_0 — электроннинг хусусий тебранишлари амплитудаси, $\omega_0 = \sqrt{b/m}$ — доиравий частотаси; ω_0 частота атомнинг b доимий катталигини белгиловчи хоссаларига боғлиқ. Бошқа механик масалалардаги сингари, бу ерда ҳам зарядлар ўз мувозанат вазиятидан озгина четланадиган, яъни r етарлича кичик бўладиган ҳоллардатина тутиб турувчи кучни квазиэластик куч кўринишида (қ. (156.3)) тасвирлаш тўғри бўлади. r силжиш катталигини электр майдонининг оптик электронга кўрсатадиган таъсир кучи аниқлади; электр майдонининг кучланганлиги катта бўлганида (156.3) ифода итотуғри бўлиб қолиши мумкин. Маълумки, масалан, электромагнитик статик майдон ҳам. ўзгарувчан майдон ҳам атомдан электронни «юлиб» олиши мумкин (ионланиш) ва бу чегаравий ҳолда (156.3) муносабатни қўлланиб бўлмаслиги тамомила равшандир.

Оптик квант генераторлари ёрдамида ҳосил қилинадиган жуда қувватли ёруғликда тутиб турувчи куч квазиэластик кучдан кўп фарқ қиласи; чизикли бўлмаган оптик ҳодисалар (қ. XLI боб)

хусусиятлари мана шу фарққа боғлиқ бўлади. Биз ҳозиргача ўрганган ҳодисаларда ва бошқа кўп ҳодисаларда (156.3) муносабат жуда яхши аниқликда бажарилади.

2) *Тормозловчи куч*. Электрон атомда гармоник равишда тебраниб туради, деган фараз тақрибийдир. Ҳақиқатда эса тебрантирилган электрон ўз энергиясини аста-секин сочади ва бинобарин, тебраниш амплитудаси вақт ўтиши билан камаяди. Шундай қилиб, тебраниш қатъий гармоник тебраниш бўлмай, *сўнувчи тебраниш* деб қаралиши керак. Ҳатто яккаланган атомда ҳам тебранишлар сўнувчи бўлади, чунки энергия ҳар томонга нурлантирилиб атомнинг энергияси аста-секин камая боради. Нурлантиришга муқаррар боғлиқ бўлган бундай сўнишдан ташқари, атомларнинг ўзаро таъсиралишига боғлиқ бўлган бошқа сабаблар туфайли ҳам тебраниш энергияси сарф бўлиши мумкин, аммо бу хслларда тебраниш энергияси энергиянинг бошқа турларига айланади, масалан, у иссиқликка айланиб, муҳит атомларининг ўртача кинетик энергиясини ошириши мумкин.

Атомда тебранишлар сўнишининг физик сабабларини биз кейинроқ яна муҳокама қиласиз. Ҳар қандай ҳолда бу сабаблар тебраниш амплитудасини камайтиради ва, бинобарин, электрон ҳаракатига тормозловчи (диссипатив) куч сифатида таъсири кўрсатади. Тажрибанинг кўрсатишича, бу куч кўп ҳолларда атомнинг хусусий тебранишларини қиёсан жуда оз бузади, демак, бир давр мобайнида сарф қилинган энергия атом тебраниш энергиясининг кичкинагина (юз миллиондан бир улуши тартибидаги) қисмини ташкил этади. Механиканинг кўп масалаларида ишқаланиш кучи зарранинг ҳаракат тезлигига пропорционал деб ҳисоблангани каби бундай шароитда бу тормозловчи кучни электроннинг $\frac{dr}{dt}$ тезлигига пропорционал деб ҳисоблаш мумкин. Сўнишининг турли физик сабабларини текшириш уларнинг тормозловчи кучнинг бу ифодасига мувофиқ эканлигини кўрсатди. Демак, электронга таъсири этувчи иккинчи куч сифатида

$$G = -g \frac{dr}{dt} = -gr$$

қаршилик кучини, яъни тормозлаш кучини киритамиз, бу ердаги g — муҳитнинг хоссаларига боғлиқ коэффициент.

3) *Мажбур этувчи куч*. Муҳитда тарқалётган ёруғлик тўлқини таъсирида электронлар мажбурий тебранишлар қиласиди. Ёруғлик тўлқини майдонининг магнит ташкил этувчиси жуда кичик таъсири кўрсатади, чунки магнит майдони фақат ҳаракат қилаётган зарядга таъсири қила олади (қ. 211-машқ). Шунинг учун барча амалий масалаларда тўлқиннинг электр майдони таъсиринигина ҳисобга олиш билан чекланиш мумкин*. Шундай қилиб, ёруғлик тўлқинининг

* Табиий актив моддаларда ёруғлик қутбланиши текислигининг бурилиш ҳодисаси бундан истиснодир (XXX бобга таққосланг).

таъсирини бу тўлқиннинг электр майдони кучланганлиги аниқлайди, яъни электронга eE куч таъсир қиласди, деб ҳисоблаймиз: $E = E_0 \cos \omega t$ — тўлқиннинг майдони. Бу айтилганлар факат келувчи ёруғлик тўлқини кутблаган атрофдаги молекулалар таъсирини назарга олмаса ҳам бўладиган ҳолдагина тўғридир. Бу фараз *еийрак* газлар учун тўғридир, чунки бу ҳолда муҳитнинг молекулалари орасидаги масофа катта бўлади. Катта босим остида турган газларда, суюқлик ва қаттиқ жисемларда бу таъсирини (атрофдаги молекулалар таъсирини) ҳисобга олиш зарур, бу ҳолда электронга таъсир қиласди кучнинг ифодаси ўзгаради (қ. г пункт).

б. Дисперсия тенгламаси. Таъсир қилувчи кучлар тўғрисида юқорида кўрсатилган фаразларни қилгач, электрон учун Ньютоннинг ҳаракат тенгламасини ёза оламиз:

$$m\ddot{r} = eE - br - gr. \quad (156.6)$$

Бу тенглама мажбурий тебранишларнинг ҳаракат тенгламасидир. Бу тенгламани ечиб, r ни, бинобарин, $P = Np = Ner$ ни аниқлаймиз ва демак, $\epsilon = n^2$ ни атомнинг доимийлари (e, m, ω_0, g) ва ташки майдоннинг ω частотаси функцияси сифатида топамиз, яъни дисперсия масаласини ечамиз. (156.6) тенгламанинг ечилиши қийин эмас, аммо бир оз узун (қ. 208- машқ). Агар қаршилик кучи назарга олинмаса, яъни $g = 0$ деб ҳисобланса, электронларнинг мажбур этувчи куч таъсирида қиласди ҳаракатининг асосий хусусиятларини тошиш анча осон.

Ёруғлик тўлқиннининг E майдонини ω частотанинг содда синусоидал функцияси деб, яъни $E = E_0 \sin \omega t$ деб ҳисоблаш мумкин, чунки Фурье теоремасига мувофиқ; бошқа кўринишдаги майдонни ҳамма вақт синусоидал функциялар суперпозицияси (тўплами) кўринишида ифода қилиш мумкин ва умумийроқ масала бундай типдаги соддароқ масалаларни ечишга келтирилади. $g = 0$ деб фараз қилиб, (156.6) тенгламанинг иккала томонини m га бўлиб юборсак, тенглама

$$\ddot{r} + \omega_0^2 r = \frac{\epsilon}{m} E_0 \sin \omega t \quad (156.7)$$

кўринишга келади; $\omega_0 = \sqrt{b/m}$ — электроннинг хусусий тебраниш частотаси. (156.7) тенгламанинг ечимиини

$$r = A \sin \omega t \quad (156.8)$$

кўринишда ёзиш мумкин, бунда $A = \frac{\epsilon E_0}{m(\omega^2 - \omega_0^2)}$. Ўрнига қўйиб, бунга ишониш осон (қ. 207- машқ). r ни аниқлагач, P ни топамиз:

$$P = Ner = N \frac{\epsilon^2}{m} E_0 \frac{\sin \omega t}{\omega_0^2 - \omega^2}.$$

Бундан фойдаланиб $D = \varepsilon E = E + 4\pi P$ муносабат асосида соддаштирилган масаламизнинг

$$\varepsilon = n^2 = 1 + \frac{4\pi Ne^2}{m(\omega_0^2 - \omega^2)} \quad (156.9)$$

ечимиини топамиз.

Бу формулага мувофиқ, синдириш кўрсаткичи ташқи майдоннинг ω частотасига боғлиқ, яъни топилган формула ёруғлик дисперсияси ҳодисасини акс эттиради, аммо бу формулани чиқаришда соддаштирувчи баъзи бир фаразлар қилинган эди, бу фаразлар келгусида бартараф қилиниши керак.

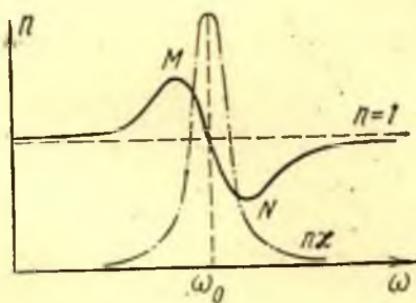
(156.9) формуладан кўриниб турганидек, $\omega = 0$ дан то $\omega = \omega_0$ гача бўлган соҳада $n > 1$ ва ω ошган сари n орта боради (нормал дисперсия); $\omega = \omega_0$ бўлганда синдириш кўрсаткичи $n^2 = \pm \infty$; $\omega = -\omega_0$ дан то $\omega = -\infty$ гача бўлган соҳада $n^2 < 1$ ва $-\infty$ дан 1 гача орта боради (нормал дисперсия).

Синдириш кўрсаткичининг қиймати чексиз бўлиши физик маънога эга эмас; бу қиймат масалани соддаштириш мақсадида ҳаракатни сўндирувчи қаршилик кучи йўқ ($g = 0$) деб қилинган фараз туфайли ҳосил бўлади. Агар бу қаршилик ҳисобга олинса, дисперсия чизиги (28.10- расм, туташ чизик) бошқачароқ бўлади (қ. 208- машқ). MN соҳа — аномал дисперсия соҳаси, бу соҳада ω частота ошган сари n камая боради.

(156.9) формула кўринишини ўзгартириш мумкин. 1 ни чап томонга ўтказиб формулани $n^2 - 1 = (n + 1)(n - 1)$ кўринишда ёзамиз. Одатда n бирдан кам фарқ қилгани учун $(n - 1)$ кўпайтувчи, умуман айтганда, n га боғлиқ равишда $(n + 1)$ дан кўра анча кўп ўзгаради. Тажрибанинг кўрсатишича, $n - 1$ катталикни модда зичлигига яхши аниқликда пропорционал деб ҳисоблаш мумкин. Бинобарин, (156.9) формулада N ни ҳам зичликка ёки бирлик хажмдаги N_0 атомлар сонига пропорционал деб ҳисобласа бўлади. Демак, $N = fN_0$ деб оламиз; ўлчамсиз f коэффициент одатда осциллятор кучи дейилиб, бу билан дисперсия ҳодисаларида шу осцилляторларнинг қатнашиш ҳиссаси ёки и уларнинг эфективлиги таъкидланади. Шундай қилиб, (156.9) формула қўйидаги кўринишни олади:

$$n^2 = 1 + 4\pi N_0 \frac{e^2}{m} \frac{f}{(\omega_0^2 - \omega^2)}. \quad (156.10)$$

Агар моддада e_i заряди ва m_i массаси турлича бўлган ва турли



28.10- расм. Ёлғиз ютиш полосаси яқинида юз берадиган дисперсия ва абсорбция эгри чизиқлари.

ω_{0i} хусусий частотада тебрана оладиган бир неча сорт зарядлар бўлиши эътиборга олинса, у ҳолда (156.9) формула ўрнига

$$n^2 = 1 + 4\pi N_0 \sum \frac{f_i e_i^2}{m_i} \frac{1}{(\omega_{0i}^2 - \omega^2)} \quad (156.11)$$

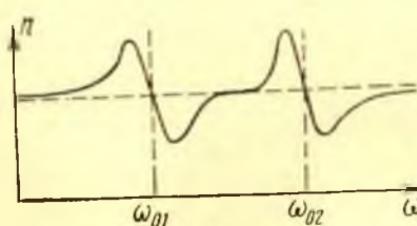
ифода олинади, бунда f_i — турли ω_{0i} частоталарга мос келадиган осцилляторлар айрим сортларининг кучлари (ёки эффективликлари).

Бундай ҳолда дисперсия чизиги қатор тармоқларга ажралади, бунда тебранишлар сўнмагандан ҳар бир $\omega = \omega_{0i}$ га мос келувчи n^2 нинг қийматлари $\pm \infty$ булади. Агар тебранишлар сўниши ҳисобга олинса, чизик 28.11-расмда кўрсатилгандек бўлади.

ω_{0i} частоталари кўринадиган ёруғликнинг ω частоталарига тахминан тенг бўладиган оптик электронлар (156.11) формулага энг катта ҳисса қўшади. Йиғиндининг ω_{0i} частоталари ω дан катта бўлган зарядларга тегишли ҳадлари жуда кичик бўлади.

Титан буғининг кўринадиган ва ультрабинафша ёруғлик соҳасида Рождественский методи бўйича олинган дисперсия чизиги 28.12-расмда тасвирланган. Фоторасмда титаннинг бир қанча хусусий ютиш соҳалари кўриниб турибди; бу соҳаларга тегишлича ω_{0i} хусусий частоталар ва турли f_i кучли осцилляторлар сортлари тўғри келади.

Дисперсия чизигига қараб n нинг турли ω_{0i} яқинидаги қийматларини билиб олиб, (156.11) формулада қандай e_i зарядлар ва m_i массалар қатнашаётганини, яъни дисперсия ҳодисасида атомнинг қайси электр элементлари қатнашаётганини аниқлаш мумкин. Бироқ f_i катталиклар иоаник қолаётганилиги сабабли e_i / m_i нисбатни аниқ топиш мумкин эмас. Агар f_i катталиклар турли осцилляторлар учун турли қийматларга эга бўлгани ҳолда мингларча марта эмас, балки анча кам ўзгаради, деб бирмунча ихтиёрий фараз қиласак, жуда муҳим хуносалар чиқариш мумкин. e_i / m_i нинг қийматлари иккита групнага ажралар экан: юқори частоталар (кўринадиган ва ультрабинафша ёруғлик) соҳасида e_i / m_i катталиклар электронлар учун олинган маълумотга ($\approx 1,77 \cdot 10^7$ СГСМ) мос тушади, паст частоталар (инфрақизил нурланиш) соҳасида эса минг мартacha кичик бўлиб модданинг ионларига мос келади (водород ионлари учун $0,965 \cdot 10^4$ СГСМ, оғирроқ ионлар учун яна ҳам кичик). Айтиб ўтилганидек, Зееман ҳодисаси кўринадиган ва ультрабинафша ёруғлик чиқиши электронларнинг тебранишларига боғлиқ эканлигини бешубҳа кўрсатди. Бундай ҳолда f_i га тегишли фаразнинг маълум даражада ихтиёрий бў-



28.11-расм. Ютиш полосалари бир неча бўлгандага юз берадиган дисперсия эгри чизиги.

лаб (водород ионлари учун $0,965 \cdot 10^4$ СГСМ, оғирроқ ионлар учун яна ҳам кичик). Айтиб ўтилганидек, Зееман ҳодисаси кўринадиган ва ультрабинафша ёруғлик чиқиши электронларнинг тебранишларига боғлиқ эканлигини бешубҳа кўрсатди. Бундай ҳолда f_i га тегишли фаразнинг маълум даражада ихтиёрий бў-



28.12- расм. Кўринадиган ва ультрабинафша соҳаларда титан буғида юз берадиган дисперсия.

Расмда титаннинг бир неча ютиш полосалари кўришиб турниди.

лишига қарамай бундан олдинги мулоҳаза чуқур маънога эга бўлади ва тасодифан мос тушган бўлиб кўринмайди; баъзи осцилляторлар, шубҳасиз, электронларнинг тебранишларидан иборат. Шунинг учун спектрнинг инфракызил қисмида роль ўйнайдиган паст частотали бошқа осцилляторлар модданинг зарядли ионлари тебранишидан иборат деб тан олиш табиийдир.

Шундай қилиб, e_i/m_i нинг қийматлари турли осцилляторлар учун аниқланган деб ҳисоблаб, (156.10) формуладан осцилляторлар кучини аниқлаш мумкин. Бундай ҳисобнинг кўрсатишича, электрон типидаги осцилляторлар учун f_i нинг қийматлари анча турли бўлиши мумкин, яъни электрон типидаги осцилляторларнинг ҳаммаси ҳам дисперсия ҳодисасида бир хил эффективлик билан қатнашмайди.

Хозиргача биз осцилляторлар сўнишини ҳисобга олмайдиган соддалаштирилган назария билан иш кўриб келдик. Дисперсия назариясида айни бир осцилляторлар фақат синдириш кўрсаткичи ўзгариб боришинигина эмас, балки ҳар бир хусусий частота яқинида абсорбцияни ҳам аниқлаганлиги туфайли, осцилляторларнинг f_i кучлари катталиги мос частотали нурланиш ютилиши катталигига боғлиқ бўлиши лозим. Буни биз осцилляторлар сўниши ҳисобга олинадиган қўйидаги бўлимда кўрамиз.

В. Осциллятор сўнишини ҳисобга олиш. (156.6) тенглама масалани тўлиқ ечишга имкон беради; бу тенгламадан фойдаланиб синдириш кўрсаткичининг тўлқин узунликка боғланишини (дисперсияни) ҳам, хусусий ютиш частоталари яқинидаги абсорбцияни ҳам топиш мумкин. Тўғри, абсорбция бу тенгламага соғ математик равища g коэффициент орқали киритилади.

Бу тенгламани ечишга тўхталмасдан (қ. 208- машқ) ёруғликнинг металларда тарқалиши ҳолидагидек, бу ерда ҳам комплекс диэлектрик сингдирувчанлик ва комплекс синдириш кўрсаткичи $n = n(1 - i\chi)$ киритиш лозимлигини кўрсатиб ўтамиз, холос. Бу ерда n — синдириш кўрсаткичининг ҳақиқий қисми бўлиб, у тўлқиннинг фазавий тезлигини аниқлайди, χ (ёки $n \chi$) эса ютиш кўрсаткичи бўлиб, з ўқ бўйлаб тарқалаётган ясси тўлқиннинг амплитудаси камайшини характерлайди:

$$s^* = A_0 \exp \left(-\frac{2\pi}{\lambda_0} n \chi z \right) \cos \left(\omega t - 2\pi z \frac{n}{\lambda_0} \right). \quad (156.12)$$

Синдириш күрсаткичи ифодасида ҳақиқий ва мавхум қисмларни ажратиб (к. 209 ва 210- машқлар), қуйидагиларни топамиз:

$$n^2(1 - \kappa^2) = 1 + 4\pi \frac{e^2}{m} N_0 \frac{f(\omega_0^2 - \omega^2)}{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + \omega^2(g/m)^2}, \quad (156.13)$$

$$2n^2\kappa = 4\pi \frac{e^2}{m} N_0 \frac{f(g/m)\omega}{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + \omega^2(g/m)^2}. \quad (156.14)$$

Бу ерда соддалик учун биз g сўниш ва f осциллятор кучи билан характерланувчи *бир ютиши полосасига* тегишли формулаларни келтирдик. Дисперсиянинг бутун чизиги учун модданинг турли хусусий частоталарига мос келадиган турли осцилляторлар бўйича олинган йиғиндишларни яна ёзишимиз керак эди.

Олдинги бўлимда кўрсатилганидек, (156.14) формуладан ҳар бир полосанинг κ ютиши кўрсаткичининг мос f осциллятор кучига пропорционал эканлигини кўрамиз.

$g = 0$ бўлганда бу формулалардан $n^2\kappa = 0$ эканлиги, яъни сўнишнинг йўқлигини ва

$$n^2 = 1 + \frac{4\pi N_0 e^2 f}{m} \frac{1}{\omega_0^2 - \omega^2}$$

ифодани топамиз; бошқача айтганда, биз юқорида таҳлил қилинган хусусий ҳолга келдик.

Паст босимли газда ютилиш чизиги яқинида n ва $n\kappa$ ларнинг ω га боғланишини ифодаловчи чизиқлар 28.10- расмда кўрсатилган. Кундтнинг кузатишларига мувофиқ равиша абсорбция соҳаси ва аномал дисперсия соҳаси устма-уст тушади.

г. Молекулалар атрофидаги мұхит таъсирини ҳисобга олиш. Биз бундан олдин E ташқи майдон (тўлқин майдони) билан электронни силжитадиган *таъсир этувчи* E' майдон айнан бир хил, деб фараз қылган эдик. Энди шу фаразни бартараф қилиш қолди. Суюқлик, қисилган газ ва қаттиқ жисмлар учун бу фаразнинг нотўғрилиги равшан ва буларда ёруғлик таъсирида қутбланган атрофдаги молекулалар таъсирини ҳисобга олиш зарурдир. Бу таъсири ҳисобга олиш, умуман айтганда, анча қийин ишдир. *Мұхит изотроп** бўлгандаги содда ҳол учун Лорентц бу эффектни ҳисобга олганда таъсир этувчи E' майдон, E ташқи майдон ва P қутбланиш орасида қуийидаги боғланиш борлигини кўрсатди:

$$E' = E + \frac{4\pi}{3} P. \quad (156.15)$$

Шундай қилиб,

$$mr + br = eE$$

* Аниқроғи, изотроп кубик кристалл учун.

тенглама ўрнига

$$m\ddot{r} + br = eE' = eE + \frac{4\pi}{3}P \quad (156.16)$$

тенгламани ёзиш керак. Охирги тенгламани eN га күпайтириб ва eNr ни P билан алмаштириб,

$$m\ddot{P} + bP = Ne^2 E + \frac{4\pi Ne^2}{3} P \quad (156.17)$$

тенгламани ҳосил қиласиз; $b = m\omega_0^2$ бўлганлиги учун

$$m\ddot{P} + \left(m\omega_0^2 - \frac{4\pi Ne^2}{3}\right)P = Ne^2 E. \quad (156.18)$$

Бу тенгламадан олдингидек P ни аниқлаб, $n^2 = \epsilon$ ни

$$\epsilon E = E + 4\pi P$$

формуладан топамиз. Юқорида келтирилган ҳисобларга тамомила ўхшаш ҳисоблардан (ютилишни ҳисобга олмаган ҳолда хусусий тебришишларнинг битта частотасида) қўйидаги ифодани топамиз:

$$n^2 - 1 = \frac{(4\pi N_0 e^2/m) f}{(\omega_0^2 - \omega^2) - (4\pi N_0 e^2 f)/3m}.$$

Бу ифодани ўзгартирамиз:

$$(n^2 - 1)(\omega_0^2 - \omega^2) = \frac{4\pi N_0 e^2 f}{3m} (n^2 - 1 + 3)$$

ёки

$$\frac{n^2 - 1}{n^2 + 2} = N_0 \frac{4\pi e^2 f}{3m (\omega_0^2 - \omega^2)}. \quad (156.19)$$

Бу формулани ёруғлик тўғрисидаги электромагнитик тасавурлар асосида Г. А. Лорентц ва маълум даражада Максвелл назариясидан олдин ёруғлик назарияси яратган Л. Лоренц бир вақтда (1880 й.) топдилар. (156.19) ифода ҳозир ҳам Лоренц — Лорентц формуласи деб юритилади. Муайян модда ва муайян тўлқин узунлик учун e , m , ω_0 , ω катталиклар доимий бўлганлигини эътиборга олиб, Лоренц — Лорентц формуласини қўйидаги кўринишга келтириш мумкин:

$$\frac{n^2 - 1}{n^2 + 2} \cdot \frac{1}{N_0} = \text{const}$$

ёки

$$\frac{n^2 - 1}{n^2 + 2} \cdot \frac{1}{\rho} = \text{const}, \quad (156.20)$$

чунки N_0 миқдор 1 см^3 даги атомлар сонини билдиради, демак у резничликка пропорционалдир. Магри ўлашларидан олинган ва ҳавога тегишли бўлган 28.2- жадвал баъзи ҳолларда Лоренц — Лорентц фор-

муласи қанчалик яхши бажарилишини күрсатади. Аммо бу формуладан анча катта фарқ кузатиладиган жуда күп ҳоллар ҳам бор. Формуланинг назарий асослари бекаму күст бўлмаганлиги учун бундай бўлиши табиийдир*. Шунга қарамасдан бу формула күп қўлланилади.

(156.20) формуладаги

$$\frac{n^2 - 1}{n^2 + 2} \cdot \frac{1}{\rho} = r$$

ифода модданинг солишиштирма рефракцияси дейилади. Лоренц—Лорентц формуласига мувофиқ, солишиштирма рефракция зичликка боғлиқ бўлмайди. Ҳақиқатан ҳам, ҳатто модда буғ ҳолатдан суюқ ҳолатга ўтишида, яъни зичлик бир неча юз марта ўзгарганда ҳам кўпинча солишиштирма рефракция ўзгармай қолаверади. Масалан, газ ҳолатдаги кислороддан суюқ кислородга ўтишда (зичлик 800 марта ўзгарганда) ёки сув буғидан суюқ сувга ўтганда (зичлик 1200 марта ўзгарганда) рефракция 2—3° гача аниқликда ўзгармайди.

28.2- жадвал

Лоренц—Лорентц формуласининг яроқли эканлигини тасдиқловчи маълумот

ρ зичлик	n	$\frac{n^2 - 1}{n^2 + 2} \cdot \frac{1}{\rho}$	ρ зичлик	n	$\frac{n^2 - 1}{n^2 + 2} \cdot \frac{1}{\rho}$
1	1,00029	1953·10 ⁻⁷	96,2	1,0284	1961·10 ⁻⁷
14,8	1,00434	1947·10 ⁻⁷	112,0	1,0363	1956·10 ⁻⁷
42,1	1,0124	1959·10 ⁻⁷	149,5	1,0442	1956·10 ⁻⁷
69,2	1,0204	1961·10 ⁻⁷	176,3	1,052	1953·10 ⁻⁷

Моддалар аралашмасидаги айрим компоненталарнинг r_1, r_2, \dots рефракциялари ва процентларда ифодаланган c_1, c_2, \dots хиссалари маълум бўлса, аралашманинг R рефракциясини ҳисоблаб топиш мумкинлигини ҳам тажриба кўрсатади:

$$100 R = c_1 r_1 + c_2 r_2 + \dots$$

Бу натижага қўра, ҳар бир компонента айрим ўзи бўлганида ҳам, аралашма таркибида бўлганида ҳам унинг молекулаларининг оптик хоссалари ўзгармайди. Мураккаб химиявий бирикманинг рефракцияси уни ташкил этувчи элементлар рефракциялари орқали ҳисоблаб топилиши мумкин, деган қоида янада муҳим аҳамиятга эга. Ҳар бир

* Хусусан, изотроп куб кристалл учун чиқарилган (156.15) ифода газ ва суюқликка татбиқ этилади, бунда бу муҳитлар ҳам молекулалар жойлашишинг статистик бетартиблиги туфайли изотроп муҳитлар деб фараз қилинади. Албатта, бу мулоҳазалар унча ишонарли ёмас ва бир қатор ҳолларда Лоренц—Лорентц формуласининг тўғри бўлиши кўпинча ундан муҳим четланишлар маълум бўлишига қараганда кўпроқ ҳайратда колдиради.

элемент учун атомий рефракция түшүнчесини киритиш құлайдыр; атомий рефракция деб элементнинг a_1 атом оғирилиги билан унинг r_1 солиширма рефракцияси күпайтмасига айтилади. Агар бирикманинг молекуляр оғирилиги M , унинг солиширма рефракцияси R бўлса, у ҳолда MR күпайтма молекуляр рефракция дейилади. Тажрибанинг кўрсатишича, атомий рефракцияларни химиявий формуладан фойдаланиб қўшиб* молекуляр рефракцияни топиш мумкин. Бошқача айтганда,

$$MR = q_1 a_1 r_1 + q_2 a_2 r_2 + q_3 a_3 r_3 + \dots \quad (156.21)$$

бу ерда q_1, q_2, \dots — молекула таркибидаги атомлар сони. Бу жуда муҳим қоида кўпинча тўғри бўлади. Масалан, сувнинг (H_2O) ўлчаб топилган молекуляр рефракцияси 3,71, ҳисоблаб топилгани 3,73; CHCl_3 нинг ўлчаб топилган молекуляр рефракцияси 21,36, ҳисоблаб топилгани 21,42 ва ҳоказо. Бу қоидага кўра, молекулада айrim атомларнинг ёруғлик синишига кўрсатадиган таъсири ўша молекула таркибиغا кирган бошқа атомларнинг таъсирига боғлиқ эмас. Аксинча, аддитивлик қоидасининг бузилиши атомларнинг ўзаро таъсири тўғрисида бирор фикр айтиш имконини беради ва молекуланинг тузилиши хақида хуроса чиқаришда қўлланилиши мумкин.

Шундай қилиб, рефракцияни (синиш кўрсаткичини) ўрганиш молекулаларнинг химиявий табиатини текширишда ва аналитик мақсадларда қимматли усул бўлниб хизмат қилиши мумкин. Бунга биринчи марта М. В. Ломоносов эътиборни жалб қилди; у 1750 йил яқинида шаффоф суюқ модданинг химиявий таркибини унинг синдириш кўрсаткичига қараб аниқлаш мумкин, деган фикрни айтди ва бундай тадқиқотлар учун рефрактометр қурди. Ҳозирги вақтда химияда рефрактометрик методлар кенг қўлланилади.

Амалий рефрактометрияда кўпинча Лоренц—Лорентцнинг солиширма рефракцияси ўрнида бошқа соф эмпирик ифодалардан фойдаланиш афзал кўрилади; бу ифодалар назарий жиҳатдан асосланмаган, лекин аддитивлик талабини яхши қансатлантиради. Масалан, рефракциянинг Эйкман (1895 й.) таклиф қилган $r = \frac{n^2 - 1}{n + 0,4} \frac{1}{\rho}$ ифодаси ана шундайдир.

Сийрак газлар учун n бирга яқин, яъни $n^2 + 2 \approx 3$. Бу ҳолда Лоренц — Лорентц формуласи

$$n^2 - 1 = \frac{4\pi Ne^2}{m(\omega_0^2 - \omega^2)} \quad (156.22)$$

формулага айланади, яъни у E' ва E лар фарқини акс эттирувчи Лорентц тузатмасини ҳисобга олмагандан ҳосил бўладиган формула

* Бу ҳолда карралы химиявий боғланишларни ва молекула тузилишининг бошқа хусусиятларини ҳисобга олиш керак, чунки молекуляр рефракцияни аниқлайдиган йиғиндига кирадиган айrim қўшилувчилар шу факторларга боғлиқ бўлади.

билин бир хил бўлади; сийрак газлар учун $E = E'$ бўлгани сабабли шундай бўлиши керак.

д. Дисперсиянинг квантитий назарияси ҳақида тушунча. Квантитий назарияда таркибига кирган зарядлар учун характерли бўлган частоталар билан тебранадиган атомий осцилляторлар ҳақидаги тасаввурга ўхшаш модель тасаввурларидан фойдалана олмаймиз. Квантитий назария атомий осцилляторнинг тебраниш частотаси ўрнига атомий ўтишлар частотаси билан, яъни

$$\omega_{nm} = \frac{E_n - E_m}{\hbar}$$

шартга бўйсунадиган частота билан иш кўради, бу ерда E_m — бирор m -ҳолатдаги атомнинг энергияси, E_n — атомнинг n -ҳолатдаги энергияси, \hbar эса — Планк доимийси. Частота шарти деб аталувчи бу шарт қўйидагини билдиради: атом n -ҳолатдан m -ҳолатга ўтиганида чикадиган энергия ω_{nm} частотали нурланиш квант тарзида нурлантирилади, бу квантнинг энергияси, квантитий назариянинг асосий қоидасига мувофиқ, $\hbar\omega_{nm}$ бўлади. Ҳар бир атом учун энергиянинг қатъий муайян E_m , E_n , ... қийматлари (энергия сатҳлари) мавжуд. Шунинг учун атом фақат қатъий муайян квантларни нурлантириши ва ютиши мумкин. Албатта, ω_{nm} частотали квант чиқариш $E_n > E_m$ бўлгандаги ҳолга мос келади. Аксинча, m -ҳолатдан n -ҳолатга ўтишда атомнинг энергияси камаймайди, балки ортади, яъни атом ёруғлик чиқармайди, балки ёруғлик ютади.

Квантитий назарияда «осциллятор кучи» тушунчаси аниқ физик маънога эга бўлади: осциллятор кучи n -ҳолатдан m -ҳолатга ўтиш эҳтимоллигига пропорционал бўлар экан. Бу эҳтимоллик қанча катта бўлса, n -ҳолатда бўлган атомларнинг шунча кўпроқ қисми бирлик вакт ичida m -ҳолатга ўтади, яъни мазкур ўтиш ҳодисада шунча эффективроқ қатнашади.

Классик назарияда атомларнинг мазкур группасига хос осцилляторларнинг бутун тўплами ёрдамида ифодаланадиган диеперсия ва абсорбция чизиғи квантитий назарияда энергиянинг мазкур атом учун мумкин бўлган E_1 , E_2 , ..., E_m , ..., E_n , ... қийматларининг бутун тўплами орқали аниқланади; бу қийматлар квантитий назариянинг асосий қоидасига мувофиқ, ҳар кандай эмас, балки фақат муайян дискрет қийматлардир. Атомлар турган дастлабки ҳолатда (тўғрироғи, атомларнинг кўпчилиги турган ҳолатда) атомнинг энергияси бўлиши мумкин бўлган энг кичик E_1 қийматга эга бўлади. Агар газ орқали ток ўтказилса ёки бирор бошқа усул билан газга муттасил энергия келтириб турилса, у ҳолда атомларнинг бир қисми энергияси каттароқ ҳолатларга ўта олади. Масалан, газ-разрядли манбалар юқори энергетик ҳолатларга ўтган атомлар туфайли ёруғлик чиқаради; бу ҳолатлардан бошқа ҳолатга ўтаётганда атомлар ёруғлик чиқаради.

Шундай қилиб, умумий ҳолда уйғонмаган (E_1 сатұдаги) атомлар ҳам, уйғонған ($E_n > E_1$ сатұлардаги) атомлар ҳам дисперсияга ҳисса құшади. Уйғонмаган атомлар E_1 сатұдан юқорида жойлашган $E_n > > E_1$ сатұларға үтишдегина, яғни ёруғлик ютиладига үтишлардаги нақтанашиди. Бундай үтишлар учун осцилляторлар күчларини мусбат деб ҳисоблаш қабул қилинганды. Уйғонған атомлар иккі хил үтишларда қатнашиши мүмкін. Улар E_m сатұдан юқорида жойлашган E_n ($E_n > E_m$) сатұларға үтиши ва пастда жойлашган $E_{m'}$ ($E_{m'} < < E_n$) сатұларға үтиши мүмкін.

Кейинги типдаги үтишларда ёруғлик нурланиши содир бўлади деб олдин таъкидланған эди; улар синдириш кўрсаткичини ютишга қараганда қарама-қарши йўналишда ўзгартиради. Бу ҳодисани формуалаларда ҳисобга олиш учун нурланишли үтишлар билан боғланған осцилляторлар күчларини қарама-қарши, яғни манфий ишорали деб олиш керак.

Шундай қилиб, осцилляторларнинг f кучи ҳамма вақт мусбат бўладиган классик назариядан фарқли равищда, квантый назарияда f катталикларнинг ҳам мусбат, ҳам манфий қийматларини эътиборга олишга тўғри келади. f ларнинг манфий қийматларига бутун дисперсияни аниқлайдиган йиғиндининг манфий ҳадлари (манфий дисперсия) мос келади. Манфий ҳадлар кўп ҳолларда ҳодисада аҳамиятсиз бўлади; шунга қарамасдан, кучли электр разряди үтиб турған газда дисперсияни ўрганған Ладенбург (1930 й.) манфий ҳадлар таъсирини кузатишга муваффақ бўлди, лекин унинг тажрибалирида дисперсия мусбат бўлиб қолаверған эди. Аммо етарлича кўп атомлар уйғонған ва спектрнинг кенг соҳасида манфий ҳадлар таъсири ортиқ бўладиган шароит яратиш мүмкін. Хусусан, лазерларда аҳвол шундайдир.

Манфий дисперсия ҳодисаси ёруғлик нурланиши билан (аниқроғи, мажбурий нурланиш ҳодисаси билан, қ. 222 ва 223-§) узвий боғлиқ бўлиб, у лазерларда муҳим роль ўйнайди; лазерлар хоссаларини ўрганиш муносабати билан бу ҳодиса батафсил тадқиқ этилди.

е. Металларда дисперсия. Металларда эркин электронлар, яғни хусусий частотаси нолга teng деб ҳисобланishi керак бўлган электронлар мавжуд бўлади. (156.13) ва (156.14) формуаларда $\omega_0 = 0$ деб ҳисоблаб, қуйидаги ифодаларни ҳосил қиласиз*:

$$n^2(1 - \kappa^2) = 1 - \frac{4\pi Ne^2}{m} \cdot \frac{1}{\omega^2 + (g_0/m)^2}$$

ва

$$2n^2 \kappa = \frac{4\pi Ne^2}{m} \frac{(g_0/m)}{\omega [\omega^2 + (g_0/m)^2]}. \quad (156.23)$$

* Соддалик учун формулаларга осцилляторлар күчларини киритмай N_0 ўрнига N ёзамиш.

¶ Тажрибанинг күрсатишича, бу формулалар фақат кичик частоталар соҳасида (инфрақизил нурлар) n ва ж. нинг тұлқин узунликка боғланишини түгри ифодалайды. Күринаған ва ультрабинафша нурлар соҳасида эса симобдан бошқа барча металлар учун бу қонуниятдан сезиларлы четланишлар юз беради. Шундай қилиб, юқоригоқ частоталарда металларнинг оптик хоссаларини зеркін электронлар хоссалари ёрдамидагина изохлаб бўлмайди ва боғланган электронлар (қутбланиш электронлари) таъсирини ҳам ҳисобга олиш зарур; боғланган электронлар атомларнинг хусусий частоталарига яқин частоталар соҳасида айниқса сезиларли роль йўнайди. Қутбланиш электронлари таъсири ҳисобга олинганда ω хусусий частоталарга мос келувчи қўшимча ҳадлар пайдо бўлади. Оқибатда дисперсия формуласи қўйидагича бўлади:

$$\begin{aligned} n^2(1 - \kappa^2) &= 1 - \frac{4\pi Ne^2}{m} \frac{1}{\omega^2 + (g_0/m)^2} + \\ &+ \sum_k \frac{4\pi N_k e^2}{m} \frac{\omega_k^2 - \omega^2}{[(\omega_k^2 - \omega^2)^2 + (g_k/m)^2 \omega^2]} \quad | \\ 2n^2 \kappa &= \frac{4\pi Ne^2}{m} \frac{(g_0/m)}{\omega [\omega^2 + (g_0/m)^2]} + \\ &+ \sum_k \frac{4\pi N_k e^2}{m} \frac{\omega(g_k/m)}{[(\omega_k^2 - \omega^2)^2 + (g_k/m)^2 \omega^2]}. \quad | \end{aligned} \quad (156.24)$$

Бу формуалар частоталарнинг кенг диапазонида тажрибага қаноатланарли даражада мувофиқ келади.

ж. Рентген нурларининг дисперсияси. Рентген нурлари ҳолида частота одатта атомнинг хусусий тебранишлари частотасидан анча катта бўлади. Шунинг учун ω га нисбатан ω_0 ни назарга олмаса ҳам бўлади ва дисперсия формуласи (сўниш ҳисобга олинмаган)

$$n^2 = 1 - \frac{4\pi Ne^2}{m \omega^2} \quad (156.25)$$

кўринишни олади. Шундай қилиб, Рентген нурларининг n синиш кўрсаткичи 1 дан кичик, аммо ω^2 жуда катта бўлганлигидан n бирдан кам фарқ қиласи. Турли моддалардан ясалган призмаларда Рентген нурларининг офиши кузатилиб, уларнинг синиш кўрсаткичи ўлчаб топилган. Тұлқин узунлик тахминан $0,1$ нм бўлганда шишининг синдириш кўрсаткичи $n = 0,999999 = 1 - 1 \cdot 10^{-6}$ бўлган.

$n < 1$ бўлганлигидан фойдаланиб, Рентген нурларининг ҳавошиша чегарасида тўла ички қайтиши амалга оширилди. Кейинчалик бошқа материаллар устида ҳам кузатишлар ўтказилди ва бу метод Рентген нурларининг синиш кўрсаткичи катталигини ишончли ўлчаш учун ҳам ишлатилди.

Рентген нурларининг тўлқин узунлигини ўзгартириб, модданинг характеристик частоталари яқинида Рентген нурларининг аномал дисперсиясини ҳам кузатиш мумкин. Бинобарин, бу частоталар атомга оптик электронлардан кўра қаттиқроқ боғланган электронларнинг хусусий частоталари деб талқин этилади.

157- §. Ёргулукнинг ютилиши (абсорбцияси)

Моддадан ёруғлик ўтаётганда тўлқиннинг электромагнитик майдони таъсирида муҳитнинг электронлари тебранади ва бу тўлқин энергиясининг бир қисми электронларни тебрантиришга сарф бўлади. Электронларга берилган бу энергиянинг бир қисми электронлар тарқатадиган иккиласмчи тўлқинлар кўринишида яна ёруғликка қайтариб берилади; унинг бошқа бир қисми эса энергиянинг бошқа турларига ҳам ўтиши мумкин. Агар модданинг сиртига I интенсивликли параллел нурлар дастаси (яси тўлқин) тушаётган бўлса, юқорида айтилган процесслар оқибатида, тўлқин модда ичига кира борган сари унинг I интенсивлиги камая боради. Ҳақиқатан ҳам тажриба яси тўлқиннинг интенсивлиги

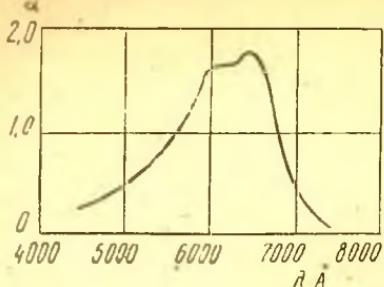
$$I = I_0 e^{-\alpha d} \quad (157.1)$$

қонун бўйича систематик равишда камайиб боришини кўрсатади. бунда I_0 — моддага кираётган тўлқиннинг интенсивлиги, α — умуман айтганда тўлқин узунликка боғлиқ бўлган ютилиш коэффициенти (141- § га таққосланг), d — қатламнинг қалинлиги.

α ни ўлчаганда, албатта, ёргулукнинг бир қисми текширилаётган модда чегарасидан қайтишини ҳисобга олиш ва масалан, Френель формуласидан ёрдамида тегишили тузатмалар киритиш керак. Қалинлиги d_1 ва d_2 бўлган қатламлардан ўтган ёргулукнинг мос I_1 ва I_2 интенсивликларини ўлчаш яна ҳам қулайроқ. $I_1/I_2 = \exp[\alpha(d_2 - d_1)]$ муносабатдан α ютилиш коэффициентининг ҳақиқий қийматини, яъни ёргулукнинг қайтишига тегишли тузатмадан ҳоли бўлган қийматини топамиз.

Бу α коэффициентнинг сон қиймати модданинг ёргулук (яси тўлқин) интенсивлигини $e = 2,72$ марта камайтирувчи қатламининг $d = 1/\alpha$ қалинлигини кўрсатади. α коэффициент тўлқин узунликнинг функцияси бўлганлиги учун одатда унинг қийматлари жадвал кўринишида ёки 28.13-расмда тасвиrlанганга ўхшаш график кўринишида берилади. Баъзан α нинг λ га боғланиши анча ғалати кўринишга эга бўлиб, унда кўп ютилишнинг энсиз соҳалари бор (α нинг катта қийматлари), буларга яқин жойлашган тўлқин узунликлар эса сезилмас даражада сусаймасдан ўтади.

Кўпчилик металларнинг паст босимли буғларининг (бунда атомлар оралиги анча катта бўлиб, атомлар амалда яккаланган деб хисобланиши мумкин) ёргулук ютиши жуда ажойибdir. Бундай буғларнинг ютиш коэффициенти деярли ҳамма жойда жуда кичик

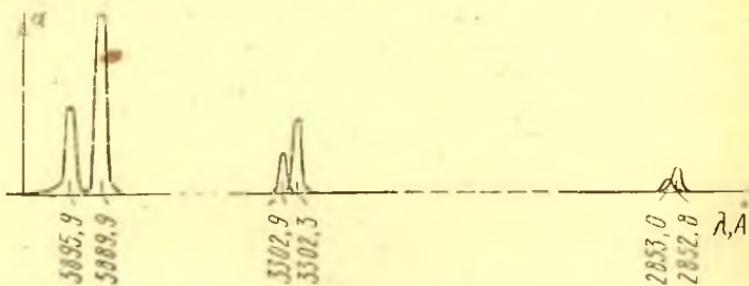


28. 13-расм. Кенг ютилиш полосасыннинг схематик тасвири.

(нолга яқин) ва фақат жуда энсиз (эни ангстремнинг юздан бир неча улушларича бўлган) спектрал соҳалардагина кескин максимумларга эга бўлади. Масалан, натрий бугининг ютиш коэффициенти 28.14-расмдаги чизик кўринишида тасвирланиши мумкин. Пухта назорат қилинадиган тажриба шароитида Na буғининг ютиш спектрида 50 гача шундай жуфтлар (дублетлар) кузатилган; тўлқин узунлик қанча қисқа бўлса, дублетлар шунча яқин жойлашган.

Атомлар кўп ютадиган (абсорбция қиласидиган) бу соҳалар атомлар ичидаги электронларнинг хусусий тебранишлари частотасига мос келади. Молекуласи бир неча атомдан тузилган газларнинг ютиш спектрида молекула ичидаги атомларнинг тебранишларига мос келувчи хусусий частоталар ҳам бўлади. Атомларнинг массалари электрон массасидан ўн минг марта катта бўлганлиги учун, бу молекуляр хусусий частоталар катта даврли бўлади, яъни спектрнинг инфрақизил соҳасига мос келади.

Бирор манбанинг туташ спектрини истувчи модда қатлами орқали фоторасмга олиб, ютиш коэффициентининг тўлқин узунликка боғланиши тўғрисида сифат томондан тасаввур ҳосил қилиш мумкин. Муайян тўлқин узунлик учун ютиш коэффициенти қанча катта бўлса, спектрнинг шу тўлқин узунликка мос келувчи қисми шунча кўп сусайди. 28.15-расмда шундай характерли ютилиш спектрларидан бир нечтаси тасвирланган. Одатда қаттиқ жисм ва суюқликларнинг (жумладан, бўёқ эритмаларининг ҳам) ютиш спектрларида кенг ютиш полосалари бўлади (α коэффициент силлиқ ўзгаради), аммо ютиш спектрларида қиёсан энсиз ютиш полосалари бўладиган моддалар ҳам учрайди (сийрак ер элементларининг



28. 14-расм Натрий буғида юз берадиган бир неча ютилиш дублетларининг схематик тасвири.

Ютилиш максимумлари ниҳоятда энсиз бўлгани учун масштаб кўп бузиб берилган.



28.15-расм. Турли моддалар эритмаларининг ютиш спектрлари (негатив).

a — манбанинг туташ спектри; *b* — неодим нитратнинг ютиш спектри; *c* — В-родаминнинг ютиш спектри; *d* — қалий пермanganэтнинг ютиш спектри.

тузлари), бу полосалар эса атом ҳолидаги газларнинг ютиш чизиқларидан юзлаб ва минглаб марта кенгроқ. Күп атомли газларнинг ютиш спектри бирмунча мураккаб полосалар қаторидан иборат, бир атомли газлар (металларнинг буғлари) эса эни кўпинча ангстремнинг юздан бир неча улушкига тенг бўлган кескин ютиш чизиқларига эга бўлади. Газларнинг босими ошган сари уларнинг ютиш спектрлари ёйила боради ва юқори босимларда суюқликларнинг ютиш спектрларига яқинлашади. Бу кузатишлар энсиз ютиш полосаларининг кенгайиши атомларнинг бир-бири билан ўзаро таъсиралиши оқибати эканлигини очиқ-ойдин кўрсатади.

$I = I_0 \exp(-\alpha d)$ умумий қонуният α ютиш коэффициенти тўғрисида тушунча киритади ва ютувчи модда қалинлиги арифметик прогрессия бўйича ортиб боргани ҳолда ёруғликнинг интенсивлиги геометрик прогрессия бўйича камайиб боришини кўрсатади. Бу қонунни Бугер (1729 й.) тажрибада топган ва назарий жиҳатдан асослаган. У Бугер қонуни дейилади. Бу қонуннинг физик маъноси қуйидагидан иборат: ютиш кўрсаткичи ёруғликнинг интенсивлигига, бинобарин ютувчи қатламнинг қалинлигига боғлиқ эмас (қ. 212-машқ). С. И. Вавилов ёруғлик интенсивлиги ўзгаришининг жуда кенг соҳасида (таксминан 10^{20} марта) Бугер қонуни тўғри эканлигини кўрсатди.

Аммо шуни ҳисобга олиш лозимки, ёруғлик ютган молекула янги уйғонган ҳолатга ўтиб, ютилган энергияни жамгаради. Молекула ҳали бундай ҳолатда турганида унинг ёруғлик ютиш қобилияти ўзгарган бўлади. С. И. Вавилов тажрибаларида Бугер қонунининг энг катта интенсивликларда ҳам тўғри бўлиши шу нарсани исбот қиласиди, ҳар бир пайтда бундай уйғотилган молекулалар ёни жуда оз бўлади, яъни молекулалар уйғонган ҳолатда жуда қисқа вақт туради. Ҳақиқатан ҳам, бу тажрибаларда ишлатилган барча моддаларда молекулаларнинг уйғонган ҳолатда туриш вақти 10^{-8} с дан ортмайди. Жуда кўп моддалар ана шу типга тааллуқли, демак, улар учун Бугер қонуни ўринлидир. Уйғонган ҳолатда бўлиш вақти анча катта бўлган моддаларни махсус танлаб олиб, С. И. Вавилов ёруғлик интенсивлиги етарлича катта бўлганда

(бунда молекулаларнинг сезиларли қисми уйғонган ҳолатда бўлганилиги туфайли) ютилиш коэффициентининг камайишини кузата олди. Бугер қонунидан бу четланишлар алоҳида аҳамиятга эга, чунки улар тарихан биринчи марта чизиқли бўлмаган оптик ҳодисалар, яъни суперпозиция принципига бўйсунмайдиган ҳодисалар мавжуд бўлишини кўрсатди. Бундан кейинги тадқиқотлар бир-бирига ўхшаш ҳодисаларнинг катта синфи кашф қилинишига олиб келди, уларнинг мазмуни *XL* ва *XLI* бобларда баён қилинган. Демак, Бугер қонуни чекли соҳада қўлланилади. Бироқ ёруғлик интенсивлиги унча катта бўлмаган ҳамда атом ва молекулаларнинг уйғонган ҳолатда бўлиш вақти етарлича қисқа бўлган жуда кўп ҳолларда Бугер қонуни юқори даражадаги аниқликда тўғри бўлади.

Бугер зичлиги ҳамма жойда ҳам бир хил бўлмаган муҳитнинг ёруғлик ютиши масаласини кўриб чиқди ва «нурларни тутиб қола оладиган ёки сочиб юбора оладиган сони тенг зарраларни учратганидагина ёргулар бир хил ўзгара олади» ва демак, ютиш учун «қалинликлар эмас, балки бу қалинликларда жойлашган модда массалари» аҳамиятга эгадир, деб ишонч билдириди. *Бугернинг* бу иккинчи қонуни катта амалий аҳамиятга эга, чунки тажриба ҳақиқатан ҳам шуни кўрсатадики, ёруғликни газ молекулалари ютгандаги ёки деярли ютмайдиган эритувчида эриган модда молекулалари ютгандаги кўпчилик ҳолларда ютиш коэффициенти ёруғлик тўлқини йўлидаги бирлик узунликда(ёки бирлик ҳажмда) жойлашган ютувчи молекулалар сонига, яъни с концентрацияга пропорционал бўлади. *Бошқача* айтганда, α абсорбция (ютиш) коэффициенти

$$\alpha = Ac$$

муносабат билан ифодаланади ва Бугернинг умумлашган қонуни

$$I = I_0 e^{-Acd} \quad (157.2)$$

кўриниш олади, бунда A — концентрацияга йўбэрилиқ йўбўлмаган ва ютувчи модда молекуласи учун характерли бўлган янги коэффициент.

А ни концентрацияга боғлиқ эмас, деб тасдиқлайдиган қонун кўпинча *Бер* қонуни деб аталади, чунки *Бер* (1852 й.) рангли суюқликларнинг ёруғлик ютиши устида ўтказган ўлчашлари асосида ана шундай хуносага келган эди. Бу қонуннинг физик маъноси молекуланинг ютиш қобилияти атрофдаги молекулалар таъсирига боғлиқ эмаслигидан иборатdir. Бу қонунни қоида деб қараш тўғрироқ бўлади, чунки кўп ҳолларда, айниқса концентрация анча каталашганда, яъни ютувчи модда молекулалари орасидаги масофа-лар анча кичиклашганда бу қонундан четланишлар кузатилади. Худди шунга ўхшаш, кўпинча эриган моддалар учун A коэффициентнинг қиймати эритувчининг табиатига боғлиқ бўлади, бу ҳам

текширилаётган молекуланинг ютиш қобилиятига атрофдаги молекулаларнинг таъсир қилишини кўрсатади.

Ани концентрацияга боғлиқ бўлмайди, деб ҳисобласа бўладиган ҳолларда Бугернинг умумлашган (157.2) қонуни ёруғлик ютишини ўлчаш йўли билан ютувчи модда концентрациясини аниқлаш учун жуда фойдалидир, чунки бу ўлчашлар бирмунча мураккаб конструкцияли фотометрлар ёрдамида жуда аниқ бажарилиши мумкин. Бу усул кўпинча химиявий анализи жуда мураккаб бўлган моддалар концентрациясини тез топиш учун лаборатория ва саноатда қўлланади (колориметрия ва спектрофотометрия, абсорбцион спектрал анализ).

Кейинги йилларда спектрнинг ультрабинафша ва айниқса инфрақизил соҳаларида ютилишни ўлчаш асосида мураккаб аралашмаларнинг молекулляр таркибини анализ қилиш айниқса тараққий қилди. Кўп органик молекулаларнинг ютиш спектрлари жуда характерли бўлганлиги туфайли аралашманинг молекулляр таркибини ҳам, айрим компоненталарнинг миқдорий ҳиссасини ҳам ишончли аниқлаш мумкин.

Бу методнинг сезгирилиги катта, чунки текширилаётган модданинг ϵ концентрацияси кичик бўлганда қатламнинг d қалинлигини орттириш ҳисобига ёруғлик кўп ютилиши мумкин. Жуда мураккаб таркибли аралашмаларни текширганда турли моддалар ютиш полосаларининг устма-уст тушиши туфайли қийинчиликлар пайдо бўлади. Бу қийинчиликлар инфрақизил соҳага нисбатан ультрабинафша соҳада кўпроқ намоён бўлади, чунки спектрнинг ультрабинафша (ва кўзга кўринадиган) қисмida ютиш полосалари, одатда, инфрақизил соҳадагидан кенгроқ бўлади. Анализ қилишда синаладиган моддани олдиндан тайёрлаш операцияси (ҳайдаш ва баъзи бошқа физик-химиявий операциялар) муҳим ёрдам қилади, бу операциялар мураккаб аралашмани соддороқ таркибли бир неча фракцияга ажратиш имконини беради. Кўпинча суюқликни буғга айлантириш ва абсорбцияни имкон борича пастроқ температураларда ўрганиш жуда фойдали бўлади.

Юқорида баён қилинган қонуниятлар тажрибадан топилган. Гарчи атрофдаги молекулалар таъсири натижани анча ўзгартирсада, бу қонуниятлар ёруғликнинг абсорбция қонунларини асосан ёруғликни ютувчи атом ёки молекуланинг хоссалари аниқлашини кўрсатади. Айниқса суюқ ва қаттиқ жисмларда атрофдаги молекулаларнинг таъсирида атомнинг абсорбция қобилияти тубдан ўзгаради, чунки атрофдаги молекулалар майдони таъсирида атомларнинг оптик хоссаларини белгиловчи электронларнинг характеристи бутунлай ўзгариб кетади. Бу ҳодиса айниқса металларда равшан кўринади. Ҳақиқатан ҳам, металларнинг буғлари, ҳатто, масалан, кумуш ёки натрий каби металларнинг буғлари бошқа моддаларнинг буғлари (газлари) сингари яхши изоляторлар эканлиги, аммо металл кумуш ёки метадл натрий электрни энг яхши ўтказ-

увчилар эканлиги маълум. Шундай қилиб, атомга энг бўш боғланган электронлар металларнинг яккаланган атомларида ва конденсиранган металлда кескин фарқланувчи ҳолатларда бўлади. Шунинг учун натрий металининг ютиш спектри натрий буги учун характерли бўлган ва 28.14-расмда тасвирланган ютиш спектрига сира ўхшамайди.

Баъзи моддалар, масалан, сийрак ер элементлари атомларида, жумладан неодим (Nd) ва празеодим (Pr) атомларида оптик электрон кўпчилик моддалардаги каби, хусусан ишқорий металлардаги каби атомнинг энг чеккасидаги группага эмас, балки ички группалардан бирига тегишли бўлишини аниқ деб ҳисоблаш мумкин. Сийрак ер элементларида оптик электроннинг бундай «ҳимояланган» ички вазиятда бўлиши бу моддаларнинг ҳатто қаттиқ модда (шиша) ичига киритилган тузлари яккаланган атомларнинг ютиш полосаларига ўхшаш жуда энсиз ютиш полосалари ҳосил қилишига сабаб бўлади. Бу факт ва мулоҳазалар ёруғлик ютишнинг табиати тўғрисидаги масала яккаланган атомларнинг, яъни сийрак газларнинг ёруғлик ютишини текширганда осон ҳал қилиниши мумкинлигини кўрсатади.

Атомда электрон тебранишларининг сўнишини характерловчи g коэффициент ($156 \cdot \frac{1}{\lambda}$) абсорбция ҳодисасини изоҳлаб беради. Ҳақиқатан ҳам, ютувчи муҳитда z чуқурликка етиб борган ясси тўлқин амплитудаси

$$A = A_0 \exp \left[-\frac{2\pi}{\lambda_0} n_k z \right] \quad (157.3)$$

кўринишда ифодаланишини топган эдик (қ. 156.12). Равшанки, бу қозун Бугер қонунига эквивалент, чунки бу ҳолда $z = d$, тўлқин интенсивлиги амплитуда квадратига пропорционал бўлганлигидан α ютилиш коэффициенти $\frac{4\pi}{\lambda_0} n_k$ билан ифодаланади. Кўриб ўтганимиздек, $g = 0$ бўлганда n_k коэффициент (бинобарин, α ҳам) нолга айланади, яъни g коэффициент нолга тенг бўлган муҳит ёруғликни ютмайди.

Аммо бизнинг мулоҳазаларимизда иштирок этаётган g коэффициент соф математик маънога эга ва электроннинг тушаётган тўлқиндан олган энергиясининг сарф бўлишига олиб келувчи бутун бир қатор процессларни ўз ичига олган эди.

а) Осциллятор олган энергиянинг сарфланишига алоқадор бўлган процесслардан бири иккиламчи тўлқинлар чиқариш процессидир. Осциллятор жамғарган энергия нурланиш оқибатида сочилади, шу туфайли осциллятор тебранишлари амплитудаси, соддлашган назариядан келиб чиқадиганча (сўнишсиз мажбурий тебранишлар), чексиз қийматларга интилмайди ва муайян чекли қийматлар олади. Сўнишнинг бу сабабини Планк кўрсатган ва у «нурланиш туфайли сўниш» дейилади; бу сабаб бирламчи тўлқиннинг

нурый энергиясини энергиянинг бошқа турларига айлантирмайды, фақат бу нурый энергияни *камма томонларга сочади*. Демак, дастлабки йұналишда тарқалаётган ясси түлқиннинг энергияси камаяди ва бинобарин, юқорида тавсифланған тадқиқот усууллари ёруғлик-нинг сусайганини қайд қиласады.

Аммо Л. И. Мандельштам сочилиш туфайли сұниш фақат яккаланған осцилляторда тұла юз беришини күрсатған. Мұхиттіннегі турлы осцилляторлари сочаётган иккіламчы түлқинларнинг интерференцияси туфайли тушаётган түлқиннинг сусайиши анча компенсацияланған бўлиши мумкин.

Бу ҳодиса ёруғлик сочилиши ҳодисаси билан чамбарчас бօғланған ва кейинроқ бирмунча батағсил кўриб чиқлади (қ. XXIX боб).

Сұнишнинг күрсатилған сабаби, айниқса паст температураларда жуда сийрак газлар учун күпроқ, суюқ ва кристалл жисмлар учун камроқ аҳамияттаға эга бўлиши мумкин, бунда бу моддаларнинг осцилляторлари тамомила бир жинсли мұхит ташкил этиб жойлашади.

Нурланиш қанча кўп бўлса, яъни мажбурий тебраниш амплитудалари қанча катта бўлса, нурланиш туфайли сұниш шунча катта бўлади. Бу амплитуда ифодасининг маҳражида ($\omega_0^2 - \omega^2$) айрма бўлганидан, бу ифода $\omega = \omega_0$ бўлганда максимумга эришади, яъни максимал ютилиш атомнинг хусусий тебранишлари частотасига тенг бўлган ω_0 частотага мувофиқ келади. Бу холоса аномал дисперсия соҳаси билан максимал ютилиш соҳаси устма-уст тушишини күрсатған Кундт кузатишларига мувофиқдир.

б) Ёруғликнинг «чин» ютилишига олиб келадиган, яъни нурый энергия бошқа тур энергияга, масалан, иссиқликка ўтадиган бошқа процесслар ҳам бўлиши мумкин. Лорентц газда уйғонған, яъни тебранаётган атом билан бошқа атомнинг түқнашишидан иборат ана шундай процесс бўлишини күрсатди. Бу ҳолда тебраниш энергияси түқнашған атомларнинг илгариланма ҳаракат энергиясига, яъни иссиқликка айланади. $\omega = \omega_0$ бўлган ҳолда бу процесс жуда кўп энергия ютади. Конденсацияланған мұхитларда (суюқлик, қаттиқ жисмларда) уйғонған атомдан ёки молекуладан энергия анча осон узатилади, чунки мұхит зарралари зич жойлашган ва уларнинг ўзаро таъсири кучли бўлади. Масалан, суюқликларда ядролар тебранишларининг энергияси қўшни молекулаларга 10^{-12} с тартибидаги вақтда узатилади.

С. И. Вавилов тажрибаларини мұҳокама қилишда биз тушаётган кучли нурланиш таъсирида ютувчи зарралар сонининг ўзгаришига эътиборни жалб қилған эдик. Аммо бу эффект ёруғликнинг интенсивлиги катта бўлганида юз берадиган ягона эффект эмас. 156-§ да зарядлари квазиэластик куч таъсирида мувозанат вазиятига қайтадиган атомнинг гармоник осциллятор сифатидаги тасаввури билан ютилиш ва дисперсия қонунларининг чамбарчас бօғ-

лиқ эканлиги таъкидланган эди. Агар ёруғлик интенсивлиги, бинобарин, зарядлар тебранишининг амплитудаси катта бўлса, у ҳолда қайтарувчи куч квазиэластик характерда бўлмай қолади ва атомни *ангармоник осциллятор* сифатида тасаввур қилиш мумкин. Механика курсидан маълумки, бундай осцилляторни частотаси ω бўлган ташқи синусоидал куч тебрантирганда унинг ҳаракатида ω га каррали (2ω , 3ω ва ҳоказо) частоталар билан ўзгарувчи ташкил этувчилар пайдо бўлади. Энди осцилляторнинг (гармоник тақрибда ҳисоблаб топилган) хусусий ω_0 частотаси, масалан, 2ω частотага тенг бўлсин, деб фараз қиласиз. Бу ҳолда зарядларнинг тебраниш энергияси айниқса катта бўлади, бу энергия атрофдаги муҳитга узатилади, яъни $\omega = \frac{1}{2}\omega_0$ частотали ёруғлик сайлаб ютилади. Шундай килиб, модданинг ютиш спектрида ω_0 частотали чизиқдан ташқари, $\frac{1}{2}\omega_0$ частотали, шунингдек $\frac{1}{3}\omega_0$ ва ҳоказо частотали чизиқлар ҳам бўлиши керак. Ёруғлик интенсивлиги ортиши билан бу чизиқларнинг ютилиш коэффициенти ҳам ортиб боришини тушуниш осон.

Квантый тасаввурлар соҳасида тебранишларнинг хусусий ω_0 частотасига E_m ва E_n энергияли m ва n ҳолатлар орасидаги ўтишнинг $\omega_{mn} = (E_m - E_n)/\hbar$ частотаси тўғри келади (қ. 156- §). Бинобарин, $1/2\omega_0$ частотали ютилиш чизигига атомнинг n ҳолатдан m ҳолатга бирданига икки фотон ютиб ўтиши тўғри келади, чунки

$$E_m - E_n = \hbar\omega_{mn} = 2\hbar\omega.$$

$1/3\omega_0$ частотали чизиққа эса атомнинг уч фотон ютиб ўтиши тўғри келади ва ҳоказо. Тавсифлаб ўтилган ҳодисанинг *кўп фотонли ютилиш* деб аталиши бу гаплардан тушунарли бўлади.

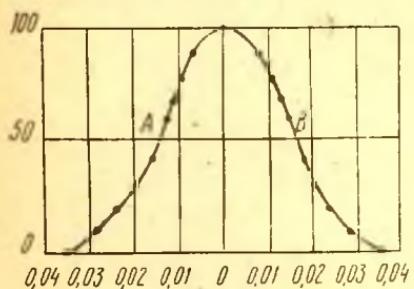
Кўп фотонли ютилишни М. Гепперт-Майер 1931 йилда назарий равишда олдиндан айтган, лекин у фақат 1962 йилда (Кайзер ва Гаррет) европий билан активланган CaF_2 кристалига ёқут лазери нури туширилганда экспериментал равишда аниқланган. Бундан кейинги тадқиқотларда кўп фотонли ютилиш металлар бугида, органик бўёқлар эритмаларида, ярим ўтказгичларда, органик ва ноорганик кристалларда ҳамда газларда батафсил ўрганилган.

Кўп фотонли ютилиш жуда хилма-хил намоён бўлиши мумкин. Масалан, моддага таркибида ω_1 ва ω_2 частотали спектрал компонентлари бўлган ёруғлик ёфдирилса, у ҳолда $\omega_1 + \omega_2 = \omega_{mn}$ шарт бажарагандан иккита $\hbar\omega_1$ ва $\hbar\omega_2$ фотон ютилиши мумкин. Кўп фотон ютилиши натижасида оптик электрон атомдан ажралиб кета олади (кўп фотонли ионланши Г. С. Воронов, Н. Б. Делоне, 1965 й.). Масалан, неодим лазери ($\lambda = 1,06$ мкм) нурланишининг 21 фотони ютилиши оқибатида гелий атоми (ионланиш потенциали 24,58 эВ) ионланган. Бундай тажрибаларда қувватли лазерларнинг импульсив фокусланган нурланиши қўлланилади, ёритилганлик 10^9 — 10^{13} Вт/см² кийматларга эришади, электр майдонининг кучланганлиги эса 10^8 — 10^8 В/см бўлади.

158- §. Спектрал чизиқларнинг эни ва нурланишнинг сўниши

Бир неча марта кўрсатиб ўтилганидек, монохроматик нурланиш идеал тушунча бўлиб, ҳақиқий ҳолларда нурланиш ҳамма вақт тўлқин узунликларнинг бирор интервалига мос келади. Тўғри, махсус қулай шароитда сийрак газларнинг нурланиши бу идеал ҳолга анча яқин келиши мумкин; масалан, нурланишида жуда кичик, яъни ангстремнинг мингдан бир улушларининг бир нечасидан катта бўлмаган интервалда жойлашган ва ўлчаб бўладиган интенсивликлари тўлқин узунликлар иштирок этувчи спектрал «чизиқлар» кузатилади. Оптик квант генераторлар нурланиши янада монохроматик бўлиши мумкин, лекин бу ерда ҳам энергия чекли, аммо жуда кичик спектрал интервалда йигилган (қ. 228-§). Кўпчилик ҳолларда эса атомларнинг нурланиши монохроматик нурланишдан жуда кўп фарқ қиласди ва тўлқин узунликлари бир-биридан ангстремнинг юздан бир ва ҳатто ўндан бир улушларининг бир нечасича фарқланувчи нурланишлар тўпламидан иборат бўлади. Буғнинг босими ортганда нурланиш чизиқлари тобора кўпроқ кенгаяди ва аста-секин нурланиш ҳатто тақрибий монохроматик характеристикин йўқотиб, чўғланган қаттиқ жисмлар нурланишига ўхшаш туташ спектрли нурланишга айланади.

Спектрал чизиқларнинг, яъни амалда яккаланган атомлар нурланишининг монохроматикларини даражасини характеристлаш учун нурланиш интенсивлигининг частоталар бўйича тақсимланишини ажратади олиш қобилияти юқори бўлган асбоблар, масалан. Майкельсон ёки Фабри—Перо интэрферометри ёрдамида текшириш керак. Бундай текшириш натижасини диаграмма кўрининишида тасвирилаш мумкин (28.16-расм), бунда тўлқин узунликлар абсциссалар ўқига, мос интенсивликлар ординаталар ўқига қўйилган. Албатта ҳосил бўлган чизиқларнинг пастки қисмлари ҳақиқатга унча тўғри келмайди ва идеал шароитда чизиқлар нолга асимптотик равишда яқинлашар эди, деб тахмин қилиш мумкин. Турли тажриба шароитида (буғнинг табиатидаги фарқ, унинг температураси ва босими, ионлашиш даражасидаги фарқ ва ҳоказо) 28.16-расмда тасвириланган спектрал чизиқнинг шакли турлича бўлиши мумкин. Чизиқ энининг характеристикаси сифатида максимал ординатанинг ярмига teng ординатали *A* ва *B* нуқталар орасидаги ангстремларда ифодаланган масофа шартли равишида қабул қилинади. Бу шартли характеристика спектрал чизиқ-



28.16- расм. Нурланиш чизиқининг ажратади олиш кучи катта бўлган асбоб ёрдамида олинган контури.

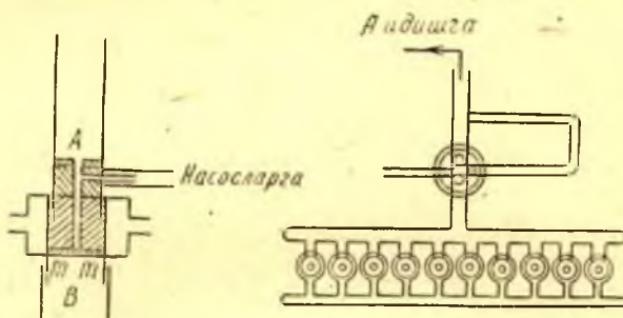
нинг эни дейилади. Айтиб ўтилганидек, бу масофа энг қулай ҳолларда 0,001 Å ва ундан кичик бўлади, лекин одатда анча каттароқ бўлади, бундан ташқари, чизиқ баъзан сезиларли даражада асимметрик бўлиб, унинг шакли расмдагидан кескин фарқ қилиши мумкин.

Атомда электрон тебранишлари сўнишининг ҳар қандай сабаби, албатта, спектрал чизиқ энининг қандай бўлишига таъсир қилади, чунки сўниш туфайли тебраниш синусоидал бўлмай қолади ва тегишли нурланиш монокроматикликдан бирмунча фарқ қилади. Шунинг учун нурланиш туфайли сўниш ҳам, тўқнашиш туфайли сўниш ҳам қанча катта бўлса, спектрал чизиқ шунча кўп кенгаяди. Нурланиш туфайли сўниш энг қулай шароитдаги атомни, яъни ҳар қандай ташқи агентлар таъсиридан деярли холос бўлган атомни характерлаши керак. Шунинг учун спектрал чизиқнинг бу сабаб туфайли ҳосил бўлган эни спектрал чизиқнинг *табиий ёки радиацион* эни дейилади. Унинг катталигини атом нурланишининг мояхияти белгилайди. Атомни классик электродинамика қонунларига мувофиқ равишда тебранаётган электр диполи деб қараб, биз бу диполнинг вақт ўтиши билан сарфлаган энергиясини ҳисоблаб чиқишимиз, яъни нурланишининг табийи сўниши қонунини топишимиз мумкин. Ҳисоблаб

$$I = I_0 \exp(-t/\tau) \quad (158.1)$$

садда экспоненциал қонунни топамиз, бу ерда τ — электроннинг заряди ва массаси орқали ифодаланадиган ва қанча вақтда нурланиш интенсивлиги e марта камайишини кўрсатадиган катталик. τ нинг ифодасига электрон тебранишининг частотаси ҳам кирганлиги сабабли турли чизиқлар учун τ катталик турлича бўлади. Куринадиган ёруғлик учун τ катталик 10^{-8} с чамасида бўлади.

В. Вин (1919 й.) нурланишга таъсир этиши мумкин бўлган бошқа сабаблар бўлмайдиган шароит яратиб, тажрибада нурланиш ту-



28. 17- расм. Атомлар чиқарган ёруғликнинг сўниши кузатиладиган Вин тажрибаси схемаси.



28.18-расм. Атомлар чиқарған ёруғликнинг сўниши.

ёруғлик чиқарувчи атомлар атрофидаги атомлар билан тўқнашмайди.

Тажрибанинг схемаси 28.17-расмда кўрсатилган. *A* қисмда кучли насослар ёрдамида етарлича сийракланиш ($<0,001$ мм сим. уст.) тутиб турйлади, шунга қарамасдан *A* билан тор ($0,1 \times 3$ мм 2) диафрагма воситасида туташтирилган *B* қисмда канал нурлари дастаси ҳосил қилиш учун зарур бўлган 0,05 мм сим. уст. чамасида босим бўлади. Ёруғлик чиқарувчи атомлар *A* қисмга учеб кириб, тўқнашмасдан ҳаракат қиласди, ёруғлик чиқаради ва улардаги тебранишлар аста-секин сўнади. Шунинг учун кириш тешигидан узоқлашган сари ёруғлик интенсивлиги пасаяди; унинг пасайиши табиий сўниш ва, бинобарин, чизиқларнинг табиий эни ўлчови бўлиши мумкин.

Интенсивликнинг Вин кузатган пасайиши тақрибан экспоненциал қонунга бўйсунади, демак ёруғлик интенсивлиги e марта камаядиган масофани Вин фотографияларига (28.18-расм) қараб бевосита аниқлаш мумкин. Бу масофаларга мос келадиган вақтни топиш учун учеб бораётган зарранинг тезлиги ($5 \cdot 10^7$ см/с чамасида) унинг учиш йўналишида чиқарған тўлқини узунлигининг Допплер эффиқти туфайли ўзгаришига қараб аниқланган. Вин ўз тажрибаларидан τ нинг 10^{-8} с га яқин қийматини топди; τ нинг турли моддаларга ва турли спектрал чизиқларга тегишли қийматлари бир-биридан бирмунча фарқ қиласди. Шундай қилиб, ёруғланиш интенсивлиги нурланиш туфайли секунднинг юз миллиондан бир улушкига teng вақт ичидаги тахминан уч марта камаяди. Топилган қиймат юқорида тилга олинган назариянинг барча холосаларини тасдиқламаса ҳам, бу назариянинг башоратига умуман мувофиқ келади.

Атомларнинг тўқнашиши спектрал чизиқнинг «зардан» кенгайишига сабаб бўлади. Модда зичлиги жуда кичик бўлганда тўқнашишлар жуда сийрак бўлади; эркин учеб бораётган канал нурларининг зарралари амалда тўқнашишмайди; мана шу ҳолларда тўқнашишларнинг чизиқ кенгайишига кўрсатадиган таъсири назарга олмаса бўладиган даражада жуда кичик қилиниши мумкин. Лекин газ ёруғланадиган одатдаги шароитда, масалан, разряд трубкасида ёки симоб лампасида зарраларнинг тўқнашиши чизиқлар кенгайишининг энг жиддий сабабларидан бири ёки ҳатто энг жиддий сабаби бўлиши мумкин. Масалан, ўта юқори босимли ҳозирги

файли шундай табиий сўнишни кузатди. Бу тажрибаларда ҳавоси яхши сўриб олинган трубка ичидаги учеб бораётган канал нурлари дастасини ташкил этувчи атомлар манба вазифасини ўтади, шундай бўлганда тўқнашмайди.

замон симоб лампаларида (уларда симоб буғининг босими 20—30 атмосферага етади) симоб нурланишининг «чизиқлари» шунчалик кенгайган бўладики, бу ерда «спектрал чизиқлар» иборасининг ўзи маъносини йўқотади. Ёруғлик чиқараётган газга анча миқдор бошқа газ қўшилганда ҳам спектрал чизиқларнинг сезиларли даражада кенгайгани кузатилган.

Одатдаги разряд трубкаларида ёруғлик чиқарадиган газ молекулалари иссиқлик ҳаракати туфайли ҳамма йўналишлар бўйича учиб юрганлигидан спектрал чизиқнинг энини ўлчаётган кузатувчи учун чизиқ кенгайишининг яна бир сабаби пайдо бўлади (бу ҳақда 22- § да айтилган эди): ёруғликни ҳаракатланётган атомлар чиқаради, шунинг учун унинг частотаси Допплер эффиқти туфайли ўзгарган бўлади (қ 128- §). Атомлар кузатиш йўналиши билан барча мумкин бўлган бурчаклар ташкил этган йўналишлар бўйича ҳаракат қилганини учун, частотанинг ўзгариши $\Delta v = v \frac{v}{c} \cos \theta$ ифодага мувофиқ келади, бунда v — атомнинг тезлиги ва θ — атом ҳаракатининг йўналиши билан кузатиш йўналиши орасидаги бурчак, θ бурчак 0 дан 180° гача барча қийматларни қабул қиласи. v эса Максвеллнинг тақсимот қонунига бўйсунади. Кўпинча газ разрядига мос келувчи бир неча юз ва ҳатто минг градус температураларда спектрал чизиқнинг бу кенгайиши, айниқса енгил атомлар учун сезиларли катталикка эришади. Вин тажрибаси шароитида ёруғлик чиқарувчи барча атомлар амалда бир йўналишда, тўғриси, канал нурлари дастаси йўналишида ҳаракат қилган эди; кузатиш эса канал нурлари дастаси йўналишига тик бўлган йўналишда олиб борилган эди. Шунинг учун Вин тажрибаларида бу сабабнинг таъсири ҳам энг кам бўладиган қилинган эди.

Ниҳоят, ёруғлик чиқараётган атомлар атрофдаги атомларнинг магнит ва электр майдонлари таъсирида бўлишини ва бу таъсири Зееман ва Штарк эффиқтлари туфайли нурланиш частотасини ўзгартириши мумкинлигини ҳам назарга олиш керак. Турли атомларнинг частоталари турлича ўзгаргани туфайли бу сабаб ҳам спектрал чизиқларнинг турлича кенгайишига олиб келади. Бу сабабнинг, айниқса, Штарк эффиқтининг таъсири кучли ионлашишда, бинобарин, кучли электр майдонлари мавжуд бўлганида анча сезиларли бўлиши мумкин. Электр учқуни разряди вақтида чиқсан ёруғлика бу омилнинг таъсири жуда катта бўлиб, у баъзи чизиқларни кўш (ангстремнинг ўндан бир улушларича ва ундан ҳам кўпроқ) кенгайтирса керак.

XXIX боб

ЁРУГЛИКНИНГ СОЧИЛИШИ

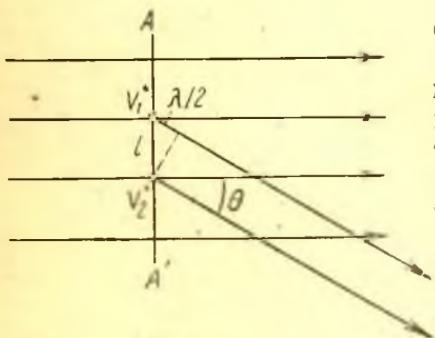
159- §. Ёргликнинг оптик жиҳатдан бир жинсли бўлмаган муҳит орқали ўтиши

157-ѓ да эслатиб ўтилганидек, электронларнинг мажбурий тебранишлари туфайли пайдо бўладиган иккиламчи тўлқинлар ёрглик тўлқини олиб келаётган энергиянинг бир қисмини четга сочиб юборади. Бошқача қилиб айтганда, моддада ёрглик тарқалаётганда ёрглик сочилиши керак. Бундай ҳодиса юз бериши учун ёрглик тўлқинининг ўзгарувчи майдони таъсири остида тебрана оладиган электронлар бўлиши етарлидир, бундай электронлар эса ҳар қандай моддий муҳитда етарли микдорда бор. Бироқ шуни эсда тутиш керакки, бу иккиламчи тўлқинлар ўзаро когерент бўлади ва демак, четга сочиб юборилган ёргликнинг интенсивлигини ҳисоб қилишда уларнинг ўзаро интерференциясини эътиборга олиш керак.

Ҳақиқатан ҳам, агар муҳит оптик жиҳатдан бир жинсли бўлса, яъни унинг синдириш кўрсаткичи нуқтадан нуқтага ўтилганда ўзгармаса, у ҳолда бир хил ҳажмларда ёрглик тўлқини бир хил электр моментлари индуksиялайди, бу моментларнинг вақт ўтиши билан ўзгариши оқибатида бир хил амплитудали иккиламчи когерент тўлқинлар чиқади. Яесси монохроматик тўлқиннинг бир жинсли муҳитда тарқалиш ҳоли 29.1-расмда кўрсатилган. AA' тўлқин фронтидаги чизиқли ўлчамлари тушаётган ёргликнинг λ тўлқин узунлигига нисбатан жуда кичик бўлган V_1^* ҳажм ажратамиз, бироқ бу ҳажм ичидаги молекулалар анча кўп бўлиб, муҳитни яхлит муҳит деб ҳисоблаш мумкин. Ө бурчак билан характерланадиган ўналишда V_1^* ҳажм маълум амплитуда ва фазали иккиламчи тўлқин чиқаради. AA' тўлқин фронтидаги (к. 29.1-расм) ҳамиша бошқа бир V_2^* ҳажм ажратиш мумкинки, у ҳам ўша ўналишда шундай амплитудали иккиламчи тўлқин чиқаради, бироқ у тўлқин ўйл фарқи туфайли кузатиши нуқтасига V_1^* дан чиққан тўлқин фазасига қарама-қарши фазали бўлиб келади. Ажратилган ҳажмлар орасидаги l масофа

$$l = \lambda/2 \sin \theta$$

бўлиши 29.1-расмдан кўриниб турибди. Агар муҳит мутлақо



29.1-расм. Оптик бир жинсли маслихнинг ёрглик сочишидаги ролига доир.

бир жинсли бўлса, тўлқин фронтида бир-биридан 1 масофада жойлашган тенгдош ҳажмларнинг *иҳтиёрий иккитаси* чиқараётган иккиламчи тўлқинлар бир-бирини сўндиради. Бир жинсли муҳитда ёруғлик сочилмай фақат дастлабки йўналишда тарқалади, деган даъвони юқоридаги фикр тасдиқлайди. $\theta = 0$ бурчакдан бошқа ҳар қандай θ бурчакка оид йўналишларда иккиламчи тўлқинлар бир-бирини бутунлай сўндиради, чунки тушувчи тўлқиннинг $\theta = 0$ йўналишда тарқалишида ҳам иккиламчи тўлқинлар синфазали қўшилиб, ўтувчи тўлқин ҳосил қиласди.

Шундай қилиб, муҳитнинг бир жинсли ва иккиламчи тўлқинларнинг когерент бўлиши ёруғлик сочилмаслигининг зарурий ва етарли шартидир. Ҳақиқатда эса идеал бир жинсли муҳитлар бўлмайди. Реал муҳитларда турли сабабдан пайдо бўлган оптик бир жинслимасликлар ҳамиша бўлади; бу эса ёруғликнинг баъзи ҳолларда жуда интенсив, баъзи ҳолларда жуда заиф сочилишини билдиради.

Иккиламчи тўлқинларнинг интерференцияси тўғрисида юқорида келтирилган мулоҳазалар Френелнинг ёруғликнинг тўғричизиқли тарқалиши назариясида юритилган мулоҳазаларга ўхшайди. Агар Френель назариясидаги иккиламчи тўлқинлар мавхум манбалардан чиқсан бўлса, сочилишда нурлантиргичлар реал бўлиб, муҳитнинг атом ва молекулаларидан иборат. Бироқ муҳит бир жинсли бўлиши учун жуда кичик тенг ҳажмларда бир хил нав нурлантиргичлар сони тенг бўлиши керак. Бироқ «қотиб қолган» бундай манзарани ҳақиқатда яратиб бўлмайди, шунинг учун бир жинслик турли сабабларга кўра ҳамиша бузилади.

Френелнинг мулоҳазалари (қ. VIII — X боб) биржинсликнинг бузилиши бу фазовий биржинслимасликларда юз берадиган дифракция ҳодисаларига сабаб бўлишини кўрсатади. Агар биржинслимасликларнинг ўлчамлари катта бўлмаса (яъни тўлқин узунлигига нисбатан жуда кичик бўлса), у ҳолда дифракцион манзарада ёруғлик ҳамма йўналишларда анча текис тақсимланади. Юқорида айтиб ўтилганидек, бундай майда биржинслимасликлар туфайли бўладиган дифракция ёруғликнинг диффузияси ёки сочилиши дейилади.

Агар муҳитнинг биржинслимасликлари қўпол бўлса, яъни муҳитнинг бир-бирига яқин бўлган тенг ҳажмли жуда кичик қисмлари интенсивликлари сезиларли даражада фарқ қиласдиган иккиламчи тўлқинларнинг манбалари бўлса, у ҳолда ёруғликнинг сочилиши жуда аниқ кўринади. Муҳитнинг бир жинслилиги салгина бузилган ҳолларда четга сочиб юборилган ёруғлик дастлабки дастанинг жуда оз улушини ташкил этади ва уни маҳсус шароитлардагина кузатиш мумкин. Тажриба ёруғликнинг сочилиш ҳодисаси учун муҳитнинг иккиламчи тўлқинлар бериш қобилиятининг ўзи эмас, балки муҳитнинг бир жинслилиги бузилиши муҳим эканлигини кўрсатади.

Манбадан келаётган деярли параллел нурлар дастаси ичига

сув қуйилган кюветадан ўтаётган бўлсан. Агар сув жуда яхшилаб тозаланган бўлса, ён томондан қараганда ёруғлик деярли кўринмайди, яъни ёруғлик дастлабки дастадан четга ҳақиқатда сочишмайди; агар кюветага бир томчи атири томизилса, ёруғлик интенсив равишда сочилади: ёруғлик дастаси ҳамма томондан яхши кўриниради; агар кювета анча қалин бўлса, у ҳолда ҳамма ёруғлик ҳар томонга сочилиб, кюветанинг орқасида аниқ кўринадиган дастлабки даста ўрнига сочишган ёруғликнинг диффуз майдонигина кўринади. Бир томчи атири қўшилиши кювета ичидаги сувнинг ниҳоятда кўп молекулаларининг хоссаларини кўп ўзгартириб юбормайди, албатта, бироқ атирида эриган ҳолда юрган модда зарралари сувли эритмада чўкиб, сувда муаллақ юрадиган майдонида томчилар, яъни эмульсия ҳосил қиласди. Бундай биржинслимасликларнинг борлиги иккиламчи тўлқинларнинг ўзаро интерференцияси учун жуда бошқа шароитлар яратади. Натижада бирламчи даста бу биржинслимасликлар туфайли дифракцияланиб, хира муҳитга хос бўлган сочилиш манзарасини ҳосил қиласди.

Муҳитнинг оптик жиҳатдан бир жинслилиги тўғрисидаги масалага яна бир марта қайтамиз; маълумки, бир жинслиликтининг бузилиши ёруғлик сочилишининг физик сабабидир. Юқорида айтиб ўтилганидек, оптик жиҳатдан бир жинсли бўлган муҳитда унинг бир-бирига яқин бўлган тенг ҳажмли жуда кичик қисмлари ёруғлик тўлқинининг таъсири остида интенсивликлари бир хил бўлган иккиламчи нурланишлар манбаи бўлиб қиласди. Демак, тегишли қисмлар ёруғлик тўлқинининг ўзгарувчи майдони таъсири остида бир-бирига тенг бўлган электр моментларига эга бўлади, бу моментларнинг вақт ўтиши билан ўзгариши натижасида иккиламчи нурлар пайдо бўлади. Оптик жиҳатдан бир жинслилик шарти муҳитнинг турли қисмларининг синдириш кўрсаткичи бир хил қийматга эга бўлишини билдиради. Бундан муҳитнинг бутун ҳажмида синдириш кўрсаткичи доимий бўлганда ёруғликнинг синиш ҳодисалари юз бермайди, деган холоса чиқади.

Демак, муҳитнинг бир жинслилигини бузиш учун синдириш кўрсаткичининг доимийлигини бузиш зарур. Синдириш кўрсаткичи эса муҳитнинг ё диэлектрик сингдирувчанингига

$$n = \sqrt{\epsilon}, \quad \epsilon E = E + 4\pi P$$

муносабат орқали боғланган (қ. 156-§). Ниҳоят, муҳитнинг қутбланиши, яъни муҳитнинг бирлик ҳажмининг ташки E майдон таъсири остида оладиган электр моменти $P = Np$ га тенг, бу ерда N — бирлик ҳажмдаги молекулалар сони, p — бу молекулалардан ҳар бирининг E майдон таъсири* остида оладиган электр моменти. Бу момент

* Мулоҳазаларни соддалаштириш учун биз ташки майдон билан таъсири тувишчи майдонни бир-биридан фарқ қилмаймиз; агар фақат газлардаги ҳодисаларни текшириш билан чегараланмасак, бизнинг холосаларимиз сифат характерига эга бўлади.

катталигини $p = \alpha E$ кўринишда тасвирлаш мумкин, бу ердаги α коэффициент қутбланувчанлик коэффициенти деб аталиб, молекулани нг тузилишини характерлайди. Шундай қилиб,

$$P = N\alpha E$$

яъни

$$D = \epsilon E = E + 4\pi N\alpha E \quad (159.1)$$

ёки

$$\epsilon = 1 + 4\pi N\alpha. \quad (159.2)$$

Шундай қилиб, синдириш кўрсаткичининг ўзгармас бўлиши чизиқли ўлчамлари тўлқин узунлигига нисбатан унча кичик бўлмаган тенг ҳажмлар учун $N\alpha$ кўпайтма муҳитнинг турли жойларида бир хил бўлишини билдиради. Демак, агар оптик жиҳатдан бир жинсли бўлган муҳит мутлақо бир хил молекулалардан ташкил топган (α ўзгармас) бўлса, у ҳолда N ҳам ўзгармас бўлиши, яъни муҳитнинг зичлиги ҳамма ерда бир хил бўлиши керак; агар муҳит ҳар хил молекула ёки группалардан ташкил топган бўлса, у ҳолда синдириш кўрсаткичини ўзгармайдиган қилиш, учун N билан α ни тегишлича танлаб олиш керак. Масалан, бензол билан углерод сульфиднинг кераклича қилиб олинган аралашмасига шиша парчалари ботирилганда бу аралашма бир жинсли муҳит бўлади: шиша билан суюқлик орасидаги бўлиниш чегараси сезиларли бўлмай қолади.

Шакли мунтазам бўлмаган чоғроқ шаффоф парчаларнинг синдириш кўрсаткичини аниқлашда бу ҳодисасидан фойдаланиш мумкин; суюқликлар аралашмасини унга ботирилган парчанинг чегаралари иложи борича монокроматик ёруғлик билан ёритилганда кўринмай қоладиган қилиб танлаб олиб, тегишли тўлқин узунликда аралашманинг синдириш кўрсаткичини аниқлаш керак бўлади; бунинг учун аралашманинг бир томчисини Аббе рефрактометрига қўйиш керак. Минералогияда бу усул кўп қўлланилади; шишанинг синдириш кўрсаткичинигина эмас, балки унинг дисперсиясини ҳам мана шу принцип асосида жуда тез аниқлашнинг қулай техник методи ҳам ишлаб чиқилган: шишанинг дисперсиясини тез аниқлаш тайинли оптик параметрларга эга бўлган шиша пиширишнинг технологик процессини назорат қилиб туришга кўп ёрдам қиласди (И. В. Обреимов).

Агар шишанинг бир зарраси ўрнига бир жинсли шишанинг майдада кукуни, масалан, ўлчамлари $1/2$ мм га яқин бўладиган қилиб майдаланган маълум навли оптик шиша олиб ва уни ясси деворли кюветага солиб, устидан бирор суюқлик қуйилса, бундай кювета, умуман айтганда, оптик бир жинслилиги жуда ёмон бўлган жисм ҳисобланади: кювета орқали ўтаётган ёруғлик дастаси четга кўп сочилиб, дастлабки даста йўналишида қиёсан оз ёруғлик ўтади. Агар суюқлик юқорида айтиб ўтилганидек қилиб танлаб олинса, бу кювета физик жиҳатдан (жисман) жуда бир жинсли бўлмаганига қарамай оптик жиҳатдан бир жинсли жисм бўлади, бу кюветадан

ёруғлик сусаймасдан ўтади. Ҳақиқатда эса тажрибани бундай оддий күринишда ўтказиб бўлмайди, чунки шиша билан суюқликнинг дисперсияси ҳар хил бўлади, шу сабабли мұхит тўлқинларнинг қиёсан тор интервалидагина оптик жиҳатдан бир жинсли бўлади. Ҳудди мана шу спектрал соҳанинг ёруғлиги кюветадан сусаймасдан ўтади, бошқа нурлар эса четга кўп сочилади. Кюветанинг қалинлиги етарлича бўлганда ўтадиган ёруғликни тўлқин узунликларнинг жуда тор ($3,0-5,0$ нм чамасида) интервали билан чегара-ланадиган қилиш мумкин, шунинг учун бундай кювета яхшигина светофильтр вазифасини ўтайди. Кювета салгина иситилганда ўтаётган ёруғликнинг ранги қандай ўзгаришини кузатиб бориши мумкин: рангнинг ўзгаришига шишанинг синдириш кўрсаткичи билан ишлатилаётган суюқликнинг синдириш кўрсаткичи температурага турлича боғлиқ эканлиги сабаб бўлади.

Кўзга кўринадиган ёруғлик тўлқинининг узунлигига нисбатан кичик бўлган зарраларда ёруғликнинг сочилишини лаборатория шароитида биринчи бўлиб Тиндалъ кузатган (1869 й.). Турли бурчаклар ҳосил қилиб сочилган ёруғлик дастлабки оқ ёруғликдан кўк бўлиши билан фарқ қилишини, тушаётган ёруғлик йўналишига нисбатан $\pi/2$ бурчак ҳосил қилиб сочилган ёруғлик тўлиқ ёки деярли тўлиқ чизиқли қутбланишини ҳам Тиндалъ пайқаган.

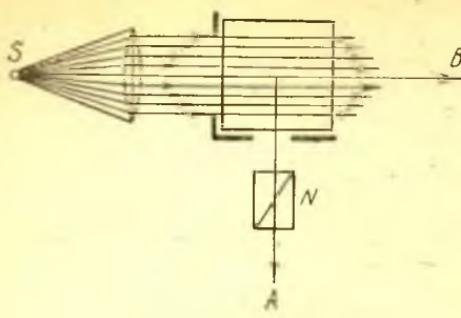
Тиндалъ осмоннинг зангори бўлиб кўринишига Қуёш ёруғлигининг Ер атмосферасидаги чанг зарраларида сочилиши сабаб бўлса керак, деб тахмин қилган.

Кўп ҳолларда табиий равища пайдо бўлган оптик биржинсли-масликлар туфайли ёруғлик интенсив равища сочилади. Оптик биржинслимаслиги ошкор бўлган мұхитлар хира мұхитлар дейилади. Хира мұхитлар жумласига тутун (газдаги қаттиқ зарралар) ёки туман (ҳаводаги суюқлик томчилари, масалан, сув томчилари), суюқлика сузиб юрадиган қаттиқ зарралардан иборат суспензиялар, эмульсиялар, яъни бир суюқлик томчиларининг уларни эритмайдиган суюқликдаги аралашмалари (масалан, сут ёғнинг сувдаги эмульсиясидир), садаф, опал ёки сутранг шиша каби қаттиқ жисмлар ва шу кабилар киради. Бу ҳолларнинг ҳаммасида хира мұхит ёруғликни бирмунча кўп сочиб юборади, бу ҳодиса одатда *Тиндалъ ҳодисаси* дейилади.

Зарраларининг ўлчами тўлқин узунлигига нисбатан кичик бўлган хира мұхитларда ёруғликнинг сочилишини ўрганиш натижасида Тиндалъ ва ундан кейинги тадқиқотчилар тажрибада кашф этган ва назарий жиҳатдан Рэлей асослаб берган баъзи умумий қонуниятлар топилди. Бу қонуниятлар тўғрисида қўйидаги оддий тажриба мисолида тасаввур ҳосил қилиш мумкин.

Тўғри бурчакли кювета тўла сувга бир неча томчи сут томизиб сув хиралаштирилади-да, унга интенсив ёруғлик дастаси юборилади. Сувда ёруғлик дастасининг изи аниқ кўриниб туради.

Ён томондан туриб *A* йўналишда кузатганда (29.2-расм) сочил-



29.2-расм. Хира мұхитларда ёруғлик сочилишини күзатиши схемаси.

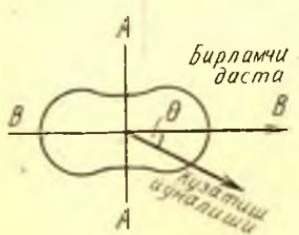
ЛИК ЧИЗИҚЛИ ҚУТБЛАНГАН ЭКАНЛИГИ КҮРИНАДИ. Социлган ёруғликда электр векторининг йўналиши дастлабки даста ва күзатиши йўналиши орқали ўтувчи текисликка перпендикуляр бўлади.

Агар турли йўналишлар бўйлаб социлган ёруғликнинг интенсивлигини баҳоласак, бу интенсивлик дастлабки даста ўқига нисбатан ва унга перпендикуляр бўлган чизиққа нисбатан симметрик бўлади (29.3-расм). Турли йўналишлар бўйлаб социлган ёруғликнинг интенсивлиги тақсимотини кўрсатувчи график сочилиш индикаторисаси деб аталади. Тушаётган ёруғлик табиий ёруғлик бўлганда сочилиш индикаторисаси 29.3-расмда кўрсатилгандек бўлиб,

$$I \sim 1 + \cos^2 \theta$$

формула билан ифодаланади. Фазовий индикаториса эгри чизиқни (қ. 29.3-расм) BB' ўққа нисбатан айлантириб ҳосил қилинади.

Рэлей ўлчамлари тушаётган ёруғликнинг тўлқин узунлигига нисбатан кичик бўлган сферик зарраларда социлган ёруғликнинг интенсивлигини ҳисоб қилиб (1899 й.), дастлабки ёруғлик табиий ёруғлик бўлган ҳолда сочилиш ёруғликнинг интенсивлиги қўйидагига тенг бўлишини топди:



29.3-расм. λ га нисбатан кичик бўлган зарралар учун сочилиш индикаторисаси.

$$I = I_0 \frac{9\pi^2 \epsilon_0^2 N(V')^2}{2\lambda^4 L^2} \left(\frac{\epsilon - \epsilon_0}{\epsilon + \epsilon_0} \right)^2 (1 + \cos^2 \theta). \quad (159.3)$$

Бу ерда N — сочиб юборувчи ҳажмдаги зарралар сони, V' ва ϵ — зарранинг ҳажми ва диэлектрик сингдирувчанлиги, ϵ — зарралар муаллақ ҳолда юрган мұхитнинг диэлектрик сингдирувчанлиги, θ — сочилиш бурчаги, I_0 — тушаётган ёруғликнинг интенсивлиги, L — сочиб юборувчи ҳажмдан күзатиши нуқтасигача бўлган масофа.

ган ёруғлик S манбадан келаётган ёруғликка қараганда зангорироқ бўлади; қалинлиги етарлича бўлган кювета орқали B йўналишда ўтиб, узун тўлқинли нурларга бойиган ёруғлик қизғишибўлади.

Сочилган ёруғликни дастлабки дастага нисбатан 90° бурчак остида N қутбовчи (поляризатор) орқали кузатганда S дан келаётган дастлабки ёруғлик табиий ёруғлик бўлса ҳам сочилиш ёруғ-

Рэлейнинг (159.3) формуласи юқорида айтиб ўтилган қонуниятларни тавсифлайди. Сочилган ёруғликнинг интенсивлиги тўлкин узунлигининг тўртинчи даражасига тескари пропорционал экан, бу қонуният ўлчаб топилган натижаларга мувофиқ келади ва осмоннинг зангори бўлиш сабабини изоҳлаб беролади. $I \sim 1/\lambda^4$ қонун Рэлей қонуни деб аталади. Бироқ осмоннинг зангори бўлишига атмосфера-да чанг борлигининг алоқаси йўқ экан; биз буни кейинроқ кўрсатамиз. (159.3) формуладан сочилган ёруғликнинг интенсивлиги сочиб юборувчи зарра ҳажмининг квадратига ёки сферик зарра радиусининг олтинчи даражасига пропорционал эканлиги ҳам келиб чиқади.

Рэлей формуласида муҳитнинг оптик жиҳатдан биржинслимаслигининг ўлчови бўла оладиган $(\epsilon - \epsilon_0)^2 / (\epsilon + \epsilon_0)^2$ кўпайтувчи бор. Агар $\epsilon = \epsilon_0$ бўлса, муҳит бир жинсли бўлиб қолиб, ёруғлик ҳам сочилимай қўяди ($I = 0$). Оптик жиҳатдан биржинслимасликнинг бундай ўлчови фақат майдагарларгагина тегишли бўлиб қолмай, балки бошқа ҳолларда ҳам оптик биржинслимасликнинг характеристикиси бўла олади.

Синдириш кўрсаткичи кераклича қилиб танлаб олинган суюқликка ботирилган шиша парчаси амалда кўринмай қолиши юқорида мисол тариқасида айтиб ўтилган эди.

Агар ёруғликни сочиб юборувчи зарраларнинг ўлчамлари тўлкин узунлиги билан таққосласа бўладиган бўлса, у ҳолда ёруғлик сочилишининг биз муҳокама қилган қонуниятлари ярамай қолади; коллоид эритмаларда кўпинча шундай бўлади.

Бундай йирикроқ зарраларда сочилган ёруғликнинг тўлкин узунлигига боғланиши камроқ сезиларли бўлади, яъни сочилган ёруғлик зарралар майдаган бўлган ҳолдагидан камроқ зангори бўлади. Сочилган ёруғлик фақат қисман қутбланган бўлади, бунда қутбланиш даражаси зарраларнинг ўлчами ва шаклига боғлиқ бўлади. Сочилган ёруғлик интенсивлигининг бурчаклар бўйича тақсимоти ҳам мураккаблашади: сочилиш диаграммаси AA чизиққа нисбатан (қ. 29.3-расм) симметрик бўлмай, зарраларнинг ўлчами, шакли ва табиятига ҳамда атрофдаги муҳитга қараб жуда мураккаб кўринишда бўлади, фақат дастлабки даста йўналишига нисбатан симметрик бўлади.

Бу мураккаброқ қонуниятлар йирик заррали хира муҳитларда ёруғликнинг сочилишини назарий томондан талқин этишни жуда қийинлаштиради. Шунга қарамасдан бундай ҳоллар анча катта қизиқиш уйғотади, чунки улар одатда кўп химиявий реакцияларнинг маҳсулни бўлган коллоид эритмалар ва хира муҳитларни тадқиқ этишда юз беради. Шунинг учун бундай ўлчаш ишлари коллоид химия, аналитик химия ва биологияда кенг қўлланилиб, тадқиқ этишнинг нефелометрик методларининг мавзуи ҳисобланади.

Осмоннинг зангори бўлиб кўринишига ёруғликнинг чанг зарра ларидаги сочилиши сабаб бўладигандек кўринар эди, бироқ тажрибалар бундай эмаслигини кўрсатди, чунки чанг бўлмаган тоза атмос-

ферада (баланд тоғлардаги обсерваторияларда) осмон янада түқ, зангори бўлиб кўринади ва унинг ёруғлиги қутбланади. Кейинги назарий ва экспериментал тадқиқотлар бу ҳодисаларнинг ҳаммасига ёруғликнинг ҳавода молекуляр сочилиши сабаб бўлишини кўрсатди.

160- §. Ёруғликнинг молекуляр сочилиши

Биз юқорида айтилган маънода хира деб аташ мумкин бўлмайдиган муҳитлар билан иш кўриладиган ҳоллар, яъни муҳит аралашма ёки бошқа жинслардан яхшилаб тозаланган суюқлик (ёки газ) дан иборат бўлган ҳоллар анча катта қизиқиш уйготади.

Бундай муҳитларда ёруғлик сочилади ва демак, оптик жиҳатдан биржинслимаслик пайдо бўлишига олиб келадиган физик сабаб бор (Л. И. Мандельштам, 1907 й.). Идеал тоза муҳитларда оптик биржинслимаслик юзага келишининг физик сабаби бирданига топилгани йўқ.

а. Критик опалесценция. Жуда муҳим бўлган бир хусусий ҳолда бир жинсликни бузишга олиб келадиган сабабни М. Смолуховский (1908 й.) кўрсатиб берди. Газ ёки суюқликнинг критик температурасида ёруғлик интенсив равишда сочилиши (*критик опалесценция*) кўпдан бери маълум эди. Смолуховский критик температурада муҳитнииг сиқилувчанлиги жуда катта эканлигига диққат қилди (kritik нуқтада назарий томондан $\left(\frac{\partial V}{\partial P}\right)_T$ ифода чекизлилка интилади). Бундай шароитларда кичикроқ ҳажмларда ўртacha зичликдан сезиларли четланишлар пайдо бўлиши мумкин, чунки сиқилувчанликнинг катта бўлиши иссиқлик ҳаракати кичик ҳажмларда зичликнинг сезиларли вариацияларини (*зичлик флюктуациялари*) юзага келтиришга қодир эканлигини билдиради. Оптик бир жинсликнинг бунинг оқибатида бўладиган бузилиши ёруғликнинг кўп сочилишига сабаб бўлади. Шундай қилиб, Смолуховский критик опалесценция ҳодисасини изоҳлаб бериб, шу билан ёруғликнинг умуман сочилишига олиб келадиган бир жинсликнинг бузилиш сабабини қаердан излаш кераклигига кўрсатма берди.

Ёруғликнинг молекуляр сочилишининг тажрибада осонгина қилиб кўриш мумкин бўлган ҳоли баъзи эритмаларни тадқиқ этишда кузатилади. Эритмаларда биз молекулаларнинг икки (ёки ундан кўпроқ) навларининг аралашмаси билан иш кўрамиз, бу молекулалар ўзларининг α қутбланувчанлиги қийматлари билан характерланади. Одатдаги шароитларда бир модда иккинчи моддада шунчалик текис тақсимланадики, эритмаларнинг ҳам оптик жиҳатдан бир жинслилиги одатдаги суюқликларнидан қолишмайди. Биз Эриган модданинг концентрацияси бутун ҳажмда бир хил ва ўртacha концентрациядан фарқ (*концентрация флюктуациялари*) жуда оз дея оламиз. Бироқ моддаларнинг кўп комбинациялари маълумки, улар одатдаги температурада бир-бирида қисман Эрийди, бироқ

температура күтариlgанда бир-бiri билан исталган нисбатда аралаша олади. *Аралашишнинг критик температураси* деб аталадиган температурадан юқори температурада моддалар бир-бiriда исталган нисбатда аралашиб кетади. Агар икки суюқликнинг оғирлик нисбатлари маълум бир тарзда танлаб олинган бўлса, бу температурада икки суюқлик бутунлай аралашади. Масалан, оғирлик жиҳатдан 20 қисм углерод сульфид ва 80 қисм метил спирт олинса, улардан 40° С да жуда бир жинсли аралашма ҳосил қилинади. Пастроқ температурада бу моддалар қисман эриб, аниқ кўриладиган икки суюқлик бўлади: углерод сульфиднинг спиртдаги эритмаси ва спиртнинг углерод сульфиддаги эритмаси. Температура 40° С дан юқори бўлганда аралашириладиган моддаларнинг оғирлик нисбатлари ҳар қандай бўлганда ҳам бир жинсли аралашма ҳосил қилиш мумкин. Бизни қизиқтираётган нуқтаи назардан қараганда аралашишнинг критик температураси аралашманинг шундай ҳолатини характерлайдики, бу ҳолатда бирор жойдаги концентрация текис тақсимотдан айниқса осон фарқ қилиши мумкин. Бинобарин, аралашишнинг критик температурасида концентрациянинг каттакатта флуктуациялари ва оптик бир жинслиликнинг бу флуктуацияларга алоқадор бўлган бузилишлари бўлиши мумкин. Ҳақиқатан ҳам, аралашишнинг критик температурасида бундай аралашмаларда ёруғлик жуда интенсив равишда сочилади, уни тажрибада кузатиш осон.

б. Ёруғликнинг суюқлик сиртида сочилиши. Ҳажмда бўладиган сочилишга ўхшаган ҳодисалар суюқлик сиртида ҳам бўлиши мумкин. Суюқликнинг тинч сирти кўзгуга ўхшайди, унга тушаётган ёруғлик маълум бир йўналишда текис қайтади. Бироқ суюқлик сирти бирор сабабдан, масалан, чайқалишдан ғадир-будур бўлиб қолса, ёруғликнинг бирмунча қисми четга тарқоқ равишда сочилади. Суюқликнинг текис сирти, умуман айтганда, молекуляр ҳаракат туфайли муттасил равишда «бузилиб» туриши көрак ва бу нотекисликлар тўлқин узунлигига яқин бўлиб қолганда ёруғлик текис қайтмай, суюқлик сирти хира бўлиб қолади.

Бироқ одатдаги шароитларда суюқлик сиртининг хиравлиги кам билинади, чунки иссиқлик ҳаракатининг кўрсатадиган бузиш таъсирига молекуляр тутиниш кучлари қаршилик қилиб, эркин сиртни минимал ҳолда тутишга ҳаракат қиласди (сирт таранглик).

Икки суюқлик чегарасида бу капилляр кучлар одатда суюқлик билан газ орасидаги чегарадагидан кичик бўлади. Бу кучлар аралашишнинг критик температураси яқинида айниқса кичик бўлади. Ҳақиқатан ҳам, бу ҳолда ёруғлик чегарадан Френель қонуллари бўйича қайтибгина қолмай, балки ҳамма томонга интенсив равишда сочилади ҳам (Л. И. Мандельштам, 1913 й.). Яхши шароитларда молекуляр ғадир-будурлик шунчалик катта бўладики, бунда ёруғлик катта бурчак остида тушганда ҳам текис қайтмайди; текис қайтишининг йўқолишини тўлқин узунлиги кичик бўлган ёруғлика

кузатиш осон, хира сиртларда шундай бўлиши керак эди (қ. 55-машк).

Эркин сирт сочиб юборган ёруғликни кузатиш анча қийин, бироқ буни капиллярлик доимийси катта бўлган симоб каби суюқлика ҳам кузатиш мумкин бўлди (Раман, 1926 й.).

Сиртларнинг сочиб юбориш қонунлари ҳажмларнинг сочиб юбориш қонунларидан фарқ қиласди. Масалан, сирт сочиб юборган ёруғликнинг интенсивлиги тўлқин узунлигининг (тўртинчи дарражасига эмас) иккинчи дарражасига тескари пропорционалдир; сочилган ёруғликнинг қутбланиш шароитлари ҳам бошқачадир. Бу ходисаларнинг молекуляр нотекисликлар тўлқин узунлигига нисбатан кичик бўлган ҳолдаги тўлиқ молекуляр назарияси тажрибада кўринадиган қонуниятларга мувофиқ келади (Ф. С. Баришанская, 1936 й.).

в. Ёруғликнинг тоза моддада молекуляр сочилиши. Ёруғликнинг тоза моддада сочилишининг физик сабабини Смолуховский кўрсатиб берган бўлиб, қуйидагидан иборат: муҳит молекулаларининг иссиқлик ҳаракати статистик характерда бўлгани туфайли муҳитда зичлик флюктуациялари пайдо бўлади, бу флюктуациялар айниқса критик нуқта соҳасида катта бўлади. Зичликнинг $\Delta \rho$ флюктуацияси синдириш кўрсаткичининг $\Delta \epsilon$ флюктуациясига ёки диэлектрик сингдирувчанликнинг $\Delta \epsilon$ флюктуациясига ($\epsilon = n^2$) сабаб бўлади, булар эса аслида оптик биржинслимасликдан иборат.

Критик нуқтадан узоқда флюктуациялар критик нуқта соҳасидагидек унча катта бўлмаса-да ҳар қалай бўлади ва тоза моддада ёруғлик ўша флюктуациялар туфайли сочилади.

1910 йилда Эйнштейн ёруғликнинг критик нуқтадан узоқда молекуляр сочилишининг миқдорий назариясини яратди: бу назария диэлектрик сингдирувчанликнинг $\Delta \epsilon$ флюктуациялари туфайли муҳитда оптик биржинслимаслик пайдо бўлиш ғоясига асосланади.

Бу ҳолда сочилган ёруғликнинг интенсивлиги флюктуациялар туфайли пайдо бўлган оптик биржинслимаслик билан аниқланади. Сочилган ёруғликнинг интенсивлиги $\Delta \epsilon$ нинг ишорасига боғлиқ бўлмагани учун интенсивлик $(\Delta \epsilon)^2$ га пропорционал бўлади. Оддий электродинамик ҳисоб интенсивликнинг қўйидагича бўлишини кўрсатади:

$$I = V_0 \frac{\pi^2}{2 M L^2} V^* V \overline{(\Delta \epsilon)^2} (1 + \cos^2 \theta). \quad (160.1)$$

Бу ерда V^* — флюктуация юз берган ҳажм бўлиб, ёруғлик тўлқининг узунлигига нисбатан кичик, лекин ичиде молекулалар кўп. Бошқа белгилар (159.3) формуладагидек олинган.

Энди ёруғликнинг молекуляр сочилишида оптик биржинслимасликнинг ўлчови $(\Delta \epsilon)^2$ миқдор бўлади. Агар $\Delta \epsilon$ флюктуациялар зич-

лик ва температура ёки p босим ва S энтропиядан иборат фақат икки эркли термодинамик ўзгарувчи билан аниқланади деб ҳисобласак, у ҳолда

$$\Delta \varepsilon = \left(\frac{\partial \varepsilon}{\partial p} \right)_S \Delta p + \left(\frac{\partial \varepsilon}{\partial S} \right)_p \Delta S; \quad (\overline{\Delta \varepsilon})^2 = \left(\frac{\partial \varepsilon}{\partial p} \right)_S^2 \overline{(\Delta p)^2} + \left(\frac{\partial \varepsilon}{\partial S} \right)_p^2 \overline{(\Delta S)^2},$$

бу ерда Δp , ΔS — босим ва энтропиянинг флуктуацион ўзгаришлари, ҳосилалардаги индекслар дифференциал олаётганда қандай миқдор ўзгаририлмай туришини кўрсатади. Бу ерда Δp ва ΔS флуктуациялар статистик жиҳатдан мустақил эканлиги ва демак, $\overline{\Delta p \Delta S} = 0$ эканлиги эътибэрга олинган. Флуктуациялар назарияси $(\Delta p)^2$ ва $(\Delta S)^2$ миқдорларни модданинг термодинамик характеристикалари орқали ифодалашга ва (160.1) муносабатни

$$I = I_0 \frac{\pi}{2\lambda^4} \frac{V}{L^2} \left\{ \left(\rho \frac{\partial \varepsilon}{\partial p} \right)_S^2 \beta_S kT + \left(\frac{1}{\sigma} \frac{\partial \varepsilon}{\partial T} \right)_p^2 \frac{\sigma^2 kT^2}{c_p \rho} \right\} (1 + \cos^2 \theta) \quad (160.2)$$

кўринишда тасвирлашга имкон беради (қ. 206- машқ), бу ерда ρ — муҳитнинг зичлиги ($\text{г}/\text{см}^3$), T — абсолют температура, β_S — адиабатик сиқилувчанлик, σ — иссиқликдан кенгайиш коэффициенти, c_p — 1 г модданинг ўзгармас босим шароитидаги иссиқлик сигими, V — ёруғликни сочиб юбораётган ҳажм.

(160.2) формулада катта қавс ичидағи биринчи ҳад зичликнинг адиабатик флуктуациялари (босим флуктуациялари) туфайли сочилган ёруғлик интенсивлигини билдиради, иккинчи ҳад эса зичликнинг изобарик флуктуациялари (энтропия флуктуациялари) туфайли сочилган ёруғлик интенсивлигини билдиради. Қўйидаги тақрибий тенгликни ёзиш мумкин:

$$\left(\rho \frac{\partial \varepsilon}{\partial p} \right)_S^2 \approx \left(\frac{1}{\sigma} \frac{\partial \varepsilon}{\partial T} \right)_p^2 \approx \left(\rho \frac{\partial \varepsilon}{\partial p} \right)_T^2.$$

Агар машҳур $\beta_T = \beta_S + \frac{T \sigma^2}{\rho c_p}$ термодинамик муносабатдан фойдалансак (бу ерда β_T — изотермик сиқилувчанлик), (160.2) формула

$$I = I_0 \frac{\pi V}{2\lambda^4 L^2} \left(\rho \frac{\partial \varepsilon}{\partial p} \right)_T^2 \beta_T kT (1 + \cos^2 \theta) \quad (160.3)$$

кўринишга келади; бу формулани биринчи бўлиб Эйнштейн топган ва шунинг учун у Эйнштейн формуласи дейилади.

(160.2) ва (160.3) формулалардан Рэлейнинг $I \sim 1/\lambda^4$ қонуни келиб чиқади. Шундай қилиб, осмоннинг зангори бўлишига ва ботишида Қуёшнинг қизил булиб кўринишига ёруғликнинг молекуляр сочилиши сабаб бўлади. Идеал газ ҳолатининг тенгламасини ва ε билан ρ орасидаги муносабатни эътиборга олиб, (160.3) формуладан газда сочилган ёруғлик интенсивлигининг формуласини (Рэлейнинг дастлабки формуласи, қ. 206- машқ) келтириб чиқариш мумкин.

Эйнштейн оптик биржинслимасликка эриган модда концентрациясининг флюктуациялари сабаб бўладиган ҳолни ҳам кўриб чиқкан (бунда диэлектрик сингдирувчаник концентрацияга боғлиқ деб ҳисобланади). Бу ҳолда

$$\Delta e = \left(\frac{\partial e}{\partial c} \right)_{p,S} \Delta c; \quad \overline{(\Delta e)^2} = \left(\frac{\partial e}{\partial c} \right)_{p,S}^2 \overline{(\Delta c)^2},$$

бу ерда c — концентрация, Δc — концентрация флюктуацияси.

Оддийгина ҳисобнинг кўрсатишича, концентрация флюктуациялари туфайли сочилган ёруғликнинг интенсивлиги қўйидагича ифодаланади:

$$I_{\text{конц.}} = I_0 \frac{\pi^2 V}{2\lambda^4 L^2} \left(\frac{\partial e}{\partial c} \right)_{p,S}^2 \frac{cM}{N_A} (1 + \cos^2 \theta), \quad (160.3 \text{ a})$$

бу ерда M — эриган модданинг молекуляр оғирлиги, N_A — Авогадро сони. Бу формула унча катта бўлмаган концентрациялар учун ярайди.

Эйнштейн назариясини ёруғликнинг турли хил полимер ва оқсилларда сочилиш ҳолига татбиқ этиб ривожлантириш (Дебай) ўлчамлари тушаётган ёргулар тўлқинининг узунлиги тартибида (ёки ундан катта) бўлган полимер молекулаларнинг молекуляр оғирлиги ва тузилишини аниқлашнинг энг яхши усусларидан бирини берди.

Зичлик флюктуациялари ва концентрация флюктуациялари туфайли сочилган ёруғлик бутунлай чизиқли қутбланган бўлади.

1) *Сочилган ёруғликнинг интенсивлиги.* Эйнштейн формуласига $k = R/N_A$ Больцман доимийси киргани учун, формуладаги бошқа параметрларнинг ҳам масини ўлчаб, сочилган ёруғликнинг интенсивлигига қараб N_A ни, яъни 1 моль модладаги молекулалар сонини (Авогадро сонини) аниқлаш мумкин (R — газ доимийси). Бу ишни газ учун қилиш жуда осон. Шунинг учун газ сочиб юборган ёруғликни экспериментда тадқиқ этишда бу муҳим доимийни (N_A ни) ҳисоблаб топиш мумкинлиги ҳодисанинг молекуляр характеристининг критерийси бўла олади.

Атмосферани тасодифий чанглардан ҳоли деб ҳисоблаш мумкин бўлган тоғларда ҳаво очиқ куни атмосфера сочиб юборган ёруғлик интенсивлигини ўлчашдан Авогадро сонининг умум қабул қилинган қийматига қаноатланарли равишда тўғри келадиган қиймати топилди: 1938 билан 1951 йиллар орасида ўтказилган ўлчаш натижаларидан Авогадро сонининг тузатма киритилган қиймати (61.0 ± 0.8) $\cdot 10^{22}$ моль $^{-1}$ бўлиб, бу қиймат унинг қабул этилган (60.2 ± 0.3) $\cdot 10^{22}$ моль $^{-1}$ қийматига* жуда яхши мос келади. Ёруғлик-

* 1974 йилда эълон қилинган маълумотларга кўра,
 $N_A = 60,220943 (61) \cdot 10^{22}$ моль $^{-1}$.

нинг лаборатория шароитида газларда сочилиши юзасидан ўтказилган тажрибалардан ҳам яхши натижалар топилган (Кабанин ва унинг ҳамкорлари; улар берган сўнгги маълумотларга кўра, $N_A = (61,0 \pm 0,8) \cdot 10^{22}$ моль $^{-1}$).

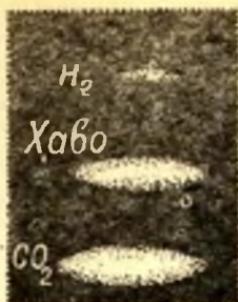
Ёруғликнинг суюқликда сочилишининг молекуляр характеристерда эканлиги 1913 билан 1925 йиллар орасида ўтказилган ишларда ишончли равишда аниқланди, бунда ҳодисанинг турли хил томонлари тадқиқ этилди. Ёруғликнинг суюқликда сочилишига бағищланган янги пухта тадқиқотлар Авогадро сонининг назарий ва экспериментал топилган қийматларининг бир-бирига нима сабабдан тўғри келмай қолишини аниқлаш эҳтиёжидан ўтказилган. Ҳозирги вақтда қийинчиликларни бартараф қилинган деб ҳисобласа бўлади: сочилиган ёруғлик интенсивлигининг формуласига кирадиган ҳамма катталикларни, шу жумладан олдин унча асосланмаган мулоҳазаларга суюниб олинган $\frac{ds}{dp}$ катталикни ҳам экспериментда аниқлаш натижасида Авогадро сони $(59 \pm 2) \cdot 10^{22}$ моль $^{-1}$ бўлиб чиқади (Г. П. Мотулович, И. Л. Фабелинский, 1951 й.)

Сочилган ёруғликнинг абсолют интенсивлигини ўлчаш йўлида жуда муҳим экспериментал қийинчиликлар бор, бироқ уларни бартараф қиласа бўлади. Бунга ўхшаш ўлчаш натижалари ҳақида қуйидаги маълумотлардан бирор тасаввур ҳосил қиласа бўлади.

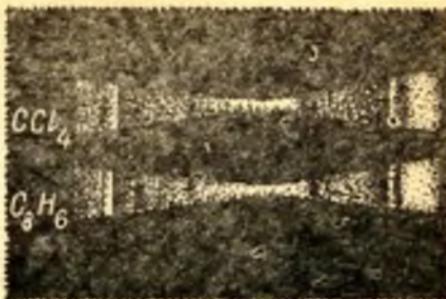
Ҳаво		калинилиги 1 см бўлган ҳаво қатламига (нормал босим ва температура шароитида) кираётган ёруғлик оқимининг $2,7 \cdot 10^{-7}$ қисмини сочиб юборади.
Водород	ҳавога нисбатан	43 марта кам сочади
Аргон	»	1,2 » » »
Карбонат ангирид	»	2,6 » оптиқ »
Сув (суюқ)	»	185 » » »
Бензол (суюқ)	»	1700 » » »
Кварц (крист.)	»	7 » » »
Тош 1уз (крист.)	»	5 » » »

Ёруғликнинг кристалларда молекуляр сочилиши ҳам ишончли равиша аниқланди (Г. С. Ландсберг ва ҳамкорлари, 1927—1930 й.). Кристалларни тасодифий қўшилмалардан тозалаш мумкин эмас, шунинг учун ўрганилган кристаллар кўп эмас. Молекуляр сочилиган ёруғликни тасодифий қўшилмаларда сочилиган ёруғликтан фарқ қилишига имкон берадиган метод интенсивликнинг температурага боғланишини тадқиқ этишдан иборат эди: молекуляр сочилиган ёруғликнинг интенсивлиги абсолют температурага пропорционал бўлиб, қўшилмаларда сочилиган ёруғлик (паразит ёруғлик) интенсивлиги температурага боғлиқ эмас.

Ҳамма моддалар бир хилда ёритилган шароитда турли моддалар сочиб юборган ёруғликнинг фотосуратлари 29.4 ва 29.5-расмда кўрсатилган. Бу суратлар турли моддаларнинг нисбий сочиш қилияти тўғрисида фикр юритишга имкон беради.



29.4- расм. Водород, ҳаво ва карбонат ангидрида молекуляр сочилиш интенсивликларини солиштириш.



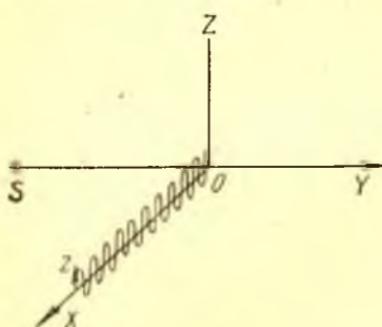
29.5- расм. Углерод тетрохлорид (CCl_4) ва бензолда (C_6H_6) молекуляр сочилиш интенсивликларини солиштириш.

2) Сочилишида ёруғликнинг қутбланиши. Агар табиий ёруғлик молекулага OY ўқ йўналишида тушаётган бўлса (29.6-расм), ёруғликнинг электр вектори ZOX текисликда тебраниши керак. Агар сочилган ёруғлик OX ўқ йўналишида кузатилса, тўлқинлар кўндаланг тўлқинлар бўлгани сабабли бу йўналишда электр вектори тебранишининг OX ўқга перпендикуляр бўлган компонентаси туфайли ҳосил бўлган тўлқинларгина тарқалади. Шундай қилиб, тушаётган ёруғликка нисбатан тўғри бурчак остида сочилган ёруғликда электр векторининг OZ ўқ бўйлаб йўналган тебранишлари кузатилиши, яъни ёруғлик тўлиқ қутбланган бўлиши керак.

Бироқ кейинги тадқиқотлар синган ёруғликнинг қутбланиши тўлиқ бўлмаслигини кўрсатади. Агар электр вектори OY ўқ бўйлаб тебранадиган ёруғликнинг интенсивлигини I_y билан, электр вектори OZ ўқ бўйлаб тебранадиган ёруғликнинг интенсивлигини I_z

билан белгиласак, у ҳолда Π қутбланиш даражаси қўйидагича ифодаланади:

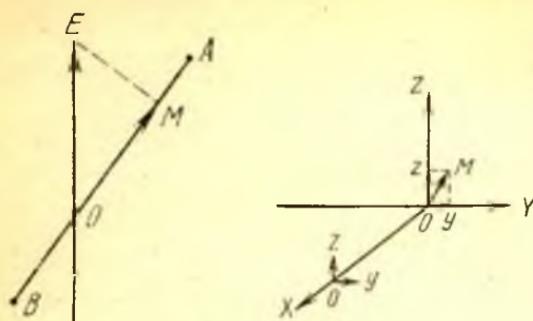
$$\Pi = \frac{I_z - I_y}{I_z + I_y}. \quad (160.4)$$



29.6- расм. Сочилган ёруғликнинг қутбланишига доир.

Юқорида баён этилган мулоҳазалардан $I_z = 0$ бўлганда $\Pi = 1$ булади (қутбланиш 100% га етади), деган хulosा чиқади. Тажрибада эса I_y жуда камдан-кам ҳолларда нолга тенг бўлади: ёруғлик қисман қутбизланади. Қутбизланниш ўлчови сифатида одатда

$$\Delta = \frac{I_y}{I_z}. \quad (160.5)$$



29.7- расм. Күчли анизотроп молекула моделі.

AB га перпендикуляр бўлган йўналишида кутбланувчаник нолга тенг.

29.8- раэм. Ёруғликни анизотроп молекулалар сочганда кутбизланиш.

файли юз беради, деб кўрсатган. Ҳақиқатан ҳам, анизотроп молекулада пайдо бўладиган электр қутбланиш йўналиши, умуман айтганда, тўлқиннинг электр майдони йўналиши билан бир хил бўлмайди. Масалан, молекула фақат бир йўналишда қутблана олса (29.7-расмда молекуланинг модели AB таёқча тарзида кўрсатилган), OE бўйлаб йўналган майдон OA бўйлаб шундай тебранишларни юзага келтирадики, бу тебранишларнинг амплитудаси майдоннинг OM бўйлаб йўналган ва қиймати EOA бурчакка боғлиқ бўлган компонентасига пропорционал бўлади. Агар муҳит мана шундай молекулалардан тузилган бўлса, у ҳолда иккиминчалик тўлқиннинг электр компоненталари ҳам OZ ўқ бўйлаб, ҳам OY ўқ бўйлаб йўналади (29.8-расм), бу компоненталарнинг нисбий катталиклари молекуланинг анизотроплик даражасига боғлиқ бўлади, яъни дастлабки дастага перпендикуляр йўналишда сочилган ёруғлик фақат қисман қутбланган бўлади.

Шундай қилиб, ёруғликнинг қисман қутбизланишига молекулаларнинг анизотропияси, яъни электр майдонида муҳитнинг ёруғликни иккига ажратиб синдиришдаги хоссалари (Керр эфекти, қ. 152- §) сабаб бўлади. Керр доимийси билан қутбизланиш катталиги ўртасидаги муносабатни топиш имконияти бор. Тажриба бу муносабатни тасдиқлади.

Айни вақтда қутбланиши ўлчаш молекулаларнинг анизотропияси тўғрисида ва демак, молекулаларнинг структураси тўғрисида холосалар чиқаришга имкон беради. Бу мақсадда буғ ва газларда ўтказилган ўлчашлар айниқса қўл келади, чунки суюқ муҳитда молекулаларнинг ўзаро таъсири муҳим роль ўйнайди; молекулаларнинг ўзаро таъсирини ҳозирги кунга қадар етарлича тўлиқ ҳисобга олиш мумкин бўлмаяпти. Суюқликларда тегишли

миқдор олинади. Бир қатор газларда Δ нолдан фарқ қиласди (водородда $\Delta = 1\%$, азотда $\Delta = 4\%$, углерод сульфид бугларида $\Delta = 14\%$, карбонат ангидридда $\Delta = 7\%$).

Суюқликларда қутбизланиш даражаси янада ортиқ бўлиб, бензолда 44% га, углерод сульфидда 68% га, нитротолуолда ҳатто 80% га етади. Бу ҳодисани ҳам Рэлей изоҳлаб берган бўлиб, бу ҳодиса сочувчи молекулаларнинг оптик анизотропияси ту-

газлардагига нисбатан қутбсизланишнинг катта бўлиши худди мана шу ўзаро таъсиrlарга боғлиқ. Демак, буғлардаги ва тегишли суюқликлардаги қутбсизланишни солиштиришга қараб суюқликда молекулалар буғдагига қараганда кўпроқ анизотроп бўлади, деган хулоса чиқариш тўғри эмас.

Газларни тадқиқ этиш қутбланувчанлик эллипсоиди орқали бериладиган асосий оптик параметрларни етарлича тўлиқ характерлашга имкон яратади. Анизотроп молекуланинг учта бош йўналишидаги қийматларини, яъни энгумумий ҳолда учта катталикини билиш керак. Бу мақсадда бизда мустақил ўлчаб топиладиган учта катталик бор: синдириш кўрсаткичи, Керр доимийси ва сочилган ёруғликнинг қутбсизланиш коэффициенти.

Муҳитнинг анизотроп молекулалари иссиқлик ҳаракати қилгани натижасида зичлик флюктуацияларидан ташқари анизотроп молекулалар жойлашишининг флюктуациялари (яъни анизотропия флюктуациялари) ҳам пайдо бўлади. Бу эса молекулалар ҳаракатининг статистик характерда бўлиши натижасида ёруғликнинг тўлқин узунлигига нйсбатан кичик бўлган ҳажмларда бирор йўналишда ҳар қандай бошқа йўналишлардагига қараганда бир хил жойлашган молекулалар кўп бўлиб қолганини билдиради. Анизотроп молекулаларнинг бирор йўналиш бўйлаб бундай кўп жойлашиши (яъни анизотропиянинг бундай флюктуацияси) оптик жиҳатдан биржислимаслик пайдо бўлишига ва ёруғлик сочилишига сабаб бўлади.

Юқорида айтиб ўтилганидек, зичлик флюктуациялари туфайли сочилган ёруғлик тўлиқ чизиқли қутбланган бўлади. Бу ёруғлик тўлқинининг электр вектори сочилиш текислигига перпендикуляр бўлган текисликда ётади. Анизотропия флюктуациялари туфайли сочилган ёруғлик қутбсизланган бўлади, бу ёруғликнинг қутбсизланиш коэффициенти ҳисоб ва тажриба натижаларига мувофиқ равища қўйидагига тенг бўлади: сочиб юборувчи муҳитга табиий ёруғлик туширилганда қутбсизланиш коэффициенти $\rho_u = \frac{6}{7}$ бўлади, муҳитга электр вектори сочилиш текислигига перпендикуляр бўлган текисликда ётган чизиқли қутбланган ёруғлик туширилиб, ёруғликнинг сочилиши $\theta = 90^\circ$ бурчак остида кузатилганда $\rho_v = \frac{3}{4}$ бўлади.

Зичлик флюктуациялари ва анизотропия флюктуациялари туфайли сочилган ёруғлик аралашмаси бирор қутбсизланиш коэффициенти (Δ) билан характерланади (қ. (160.5) формула), бу коэффициент эса қутбсизланган ёруғлик билан қутбланган ёруғликнинг нисбий ҳиссалари орқали аниқланади. Анизотропия флюктуациялари туфайли сочилган ёруғлик интенсивлигини ҳисоб қилиш анча қийин, чунки анизотропия флюктуацияларини зичлик флюктуациялари ҳисобланган йўл билан ҳисоблаб топиб бўлмайди. Бироқ бунга мос интенсивликни ҳисоб қилиш масаласи суюқликнинг тайинли бир модели учун

ажойиб равишида ҳал қилинди. Биз бу ерда бу ҳисобни түлиқ баён этиб ўтирасдан факат умумий интенсивликка анизотропия флюктуациялари туфайли сочилган ёруғлик қўшган улушни, Кабанн қилгани каби (1927), қутбсизланиш коэффициентларининг қийматларидан фойдаланиб эътиборга оламиз. Сочилган ёруғликнинг умумий интенсивлиги $J = I + i$ бўлсин, бу ерда I интенсивлик $\theta = 90^\circ$ бўлган ҳолда (160.2) формула билан ифодаланади (яъни зичлик флюктуациялари туфайли сочилган ёруғлик интенсивлиги, бундан бўён уни I_{90} билан белгилаймиз), i эса анизотропия флюктуациялари туфайли сочилган ёруғлик интенсивлиги. Агар тушаётган табиий ёруғлик OY ўқ бўйлаб тарқалади (29.8- расм), сочилган ёруғлик OX ўқ бўйлаб кузатилади, OZ ўқ эса сочилиш текислигига перпендиляр йўналади деб фараз қилсак, у ҳолда $I = I_z$ ва $i = i_x + i_z$ бўлади, демак,

$$J = I_z + i_x + i_z.$$

Юқорида айтиб ўтилганидек,

$$\Delta = \frac{i_x}{I_z + i_z}$$

ва

$$\rho_u = \frac{i_x}{i_z} = \frac{6}{7}.$$

Интенсивликнинг ва қутбсизланиш коэффициентларининг бу ердаги ифодаларини эътиборга олиб, i_x ва i_z ни йўқотсак,

$$J_{90} = I_{90} f(\Delta)$$

бўлади, бу ерда J_{90} катталик $\theta = 90^\circ$ бўлган ҳолдаги түлиқ интенсивлик бўлиб,

$$f(\Delta) = \frac{6 + 6\Delta}{6 - 7\Delta}$$

кўпайтuvчи эса Кабанн фактори деб аталади.

■ Юқорида ёзилган формуласадан

$$i/I = \frac{13\Delta}{6 - 7\Delta}$$

нисбатни топиш осон; бу формуладан глицерин каби суюқликларда ($\Delta \approx 0,30$) қутбланиб сочилган ёруғликнинг интенсивлиги қутбсизланиб сочилган ёруғликнинг интенсивлигига тахминан тенг деган хулоса чиқади. Агар $\Delta \approx 0,68$ бўлса (углерод сульфидда ана шундай бўлади), анизотропия флюктуациялари туфайли сочилган ёруғликнинг интенсивлиги зичлик флюктуациялари туфайли сочилган ёруғлик интенсивлигидан етти марта ортиқ бўлади.

161- §. Ёргликтининг молекуляр сочилиш спектрлари

Босим флюктуациялари, энтропия ёки температура флюктуациялари, концентрация ва анизотропия флюктуациялари пайдо бўлади ва вақт ўтиши билан йўқолиб кетади. Турли хил флюктуациялар пайдо бўлади ва ҳар хил қонунларга мувофиқ равиша ўзгаради.

Босимнинг бирор жойда ортиши ёки пасайишидан иборат бўлган босим флюктуацияси эластик жисмда пайдо бўлган жойида қотиб қолмай, балки эластик тўлқиннинг тарқалиш тезлигидай тезлик билан модданинг бутун ҳажми бўйлаб тарқалади. Концентрация флюктуациялари диффузия коэффициенти билан аниқланадиган тезликда ўзгаради, энтропия флюктуациялари эса модданинг температура ўtkazuvchanlik коэффициенти билан аниқланадиган тезликда ўзгаради.

Оптик биржинслимасликнинг вақт ўтиши билан бўладиган барча бу ўзгаришлари сочилган ёрглиқ амплитудаси ва фазасининг оптик биржинслимасликнинг вақт ўтиши билан ўзгариш характеристига мос келадиган қонун билан ўзгаришига сабаб бўлади.

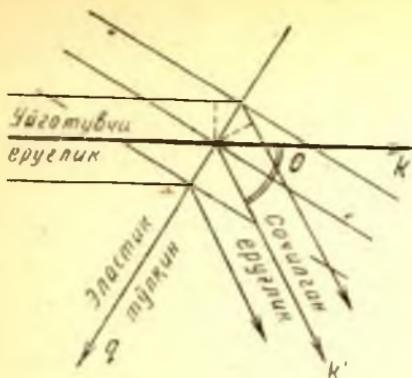
4-ва 22-§ ларда айтиб ўтилганидек, ёрглиқ тўлқини амплитудаси ва фазасининг вақт ўтиши билан ўзгариши (модуляцияси) оқибатида дастлабки монохроматик ёрглиқ нурининг спектрал таркиби ўзгаради. Бундай спектрнинг характеристи модуляцияловчи функциянинг кўринишига ёки, бошқача айтганда, сочилган ёрглиқ амплитудаси ва фазасининг вақтга боғланиш графиги кўринишига боғлиқ бўлади.

а. Мандельштам — Бриллюэн компоненталари. Зичликнинг адиабатик флюктуациялари ёки босим флюктуацияларини муҳитда хилма-хил йўналишларда тарқаладиган хилма-хил частотали эластик тўлқинлар тўплами деб ҳисоблаш мумкин (флюктуацияни Фурье интеграли тарзида ифодалаш).

Қаттиқ жисмнинг иссиқлик сифимини ҳисоблашда (Дебай) иссиқлик ҳаракатининг энергиясини бу жисмнинг ZN та эластик нормал тебранишларининг (тўлқинларининг) энергияси деб караш мумкин. Бу эластик тўлқинлар (Дебай тўлқинлари) ва зичликнинг адиабатик флюктуациялари ўтилдиган Фурье компоненталари айни бир тўлқинлардир (Л. И. Мандельштам). Бу нуқтаи назардан қараганда, зичликнинг адиабатик флюктуациялари туфайли сочилган ёрглиқ эластик иссиқлик тўлқинларида дифракцияланган ёрглиқdir.

Муҳит ичига параллел нурлар дастаси, масалан, лазер ёрглиги юборилса, амалда яккаю-ягона эластик ёки товуш тўлқинида дифракцияланган ёрглики кузатиш мумкин. Агар муҳитга тўлқин вектори k бўлган $E = E_0 \cos [\omega_0 t - (kr)]$ ясси монохроматик тўлқин юборилганда бу тўлқин вектори q бўлган $A = A_0 \cos [\Omega t - (qr)]$ эластик тўлқин билан учрашса, у ҳолда дифракцияланган ёргликтининг максимуми Брэгг шартига (қ. 119- §), яъни

$$k' - k = \pm q$$



29.9-расм. Флуктацион эластик түлкінде ёруғликнинг дифракцияланиси.

амплитудаси $\cos \Omega t$ конун бүйича ўзгаради, бу ерда Ω — эластик ёки товуш түлкінининг частотаси.

Шунинг учун сочилган ёруғлик майдонини қўйидагича ёзиш мумкин:

$$E(t) \propto E_0 \cos \Omega t \cos \omega_0 t \propto [1/2 E_0 [\cos(\omega_0 + \Omega)t - \cos(\omega_0 - \Omega)t]].$$

Бинобарин, сочилган ёруғлика частоталари $\omega_0 + \Omega$ ва $\omega_0 - \Omega$ бўлган икки сателлит бўлиши керак, булар тушаётган ёруғликнинг ω_0 частотасига нисбатан унинг икки томонида симметрик жойлашиши керак ($\omega_0 + \Omega$ — антистокс сателлити, $\omega_0 - \Omega$ — стокс сателлити). Бу йўлдошлар Мандельштам — Бриллюэн компоненталари деб аталади ва Рэлей чизигининг нозик структурасини ташкил этади. Ёруғлик түлкінини модуляциялаган эластик иссиқлик түлкінининг частотаси (161.1) формулани ва $\omega_0 = 2\pi/c/\lambda$ муносабатни эътиборга олганда қўйидагича ёзилиши мумкин:

$$\Omega = vq = v \left(\frac{2\pi}{\Lambda} \right) = \frac{4\pi nv}{\lambda} \sin^{1/2} \theta = 2\omega_0 n \frac{v}{c} \sin^{1/2} \theta, \quad (161.2)$$

бу ерда v — эластик түлкіннинг Ω частотага мос келадиган тарқалиш тезлиги.

Шундай қилиб, йўлдошлар (сателлитлар) частотасининг нисбий ўзгаришини

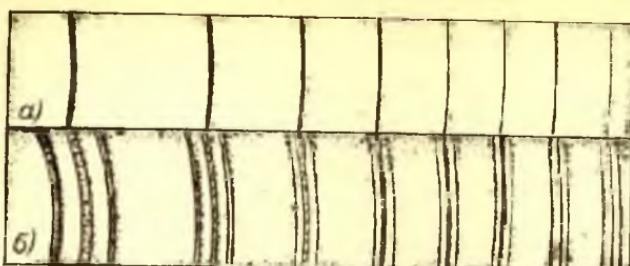
$$\pm \frac{\Delta\omega}{\omega_0} = \pm \frac{\Omega}{\omega_0} = 2n \frac{v}{c} \sin^{1/2} \theta \quad (161.3)$$

кўринишда ёзиш мумкин, бу ерда $\Delta\omega$ — Мандельштам — Бриллюэн компонентасининг силжиши. Бу формулани Мандельштам билан Бриллюэн бир-бирларидан мустақил равишда топганлар ва шунинг учун у Мандельштам — Бриллюэн формуласи деб аталади.

шартга (29.9-расм) тўғри келадиган йўналишда кўринади (бу ерда k' — сочилган ёруғликнинг түлкін вектори); $|k'| = |k| = \frac{2\pi}{\lambda} n$ ва $|q| = 2\pi/\Lambda$ деб фазаз қилиб,

$$2n\Lambda \sin^{1/2} \theta = \lambda \quad (161.1)$$

формулани топамиз, бу ерда Λ — товуш түлкінининг узунлиги, λ — тушаётган ёруғликнинг түлкін узунлиги. Эластик турғун түлкінда θ сочилиш бурчаги билан аниқланадиган йўналишда дифракцияланган ёруғликнинг



29.10-расм. Гелий—неонли лазер нурланишининг 632,8 нм ли чизиги томонидан уй температурасида бензолда уйғотилған сочилиш чизиги нозик структурасининг интерференцион спектри.

a — уйғотувчи чизикнинг спектри, *b* — сочилиш чизиги нозик структурасининг спектри.

Еруғликнинг югурувчи түлқиндаги дифракциясини текширишда (161.3) муносабатни келтириб чиқариш мумкин. $\pm \sigma$ тезликлар билан югурувчи түлқинлардан кўзгусимон қайтган ёруғлик θ бурчак билан белгиланадиган йўналишда келади. Допплер эфектини эътиборга олиб, Мандельштам — Бриллюэннинг (161.3) формуласини топиш мумкин.

Бу формуладан кўринишича, товушнинг ёруғлик сочилишини белгилайдиган Ω частоталари нольдан тортиб ($\theta = 0$ учун) максимал $\Omega = 2n\omega_0 v/c$ қийматига ($\theta = 180^\circ$ учун) қадар диапазонда ётади. Газларда v тезлик 10^4 тартибида, суюқликларда 10^5 тартибида ва кристалларда 10^6 см $/с$ тартибида эканлигини назарда тутиб, максимал частоталар мос равишда $10^{-6}\omega_0$, $10^{-5}\omega_0$ ва $10^{-4}\omega_0$ тартибида булишини топамиз. $\lambda = 500$ нм бўлган яшил ёруғлик учун максимал частоталар ҳар хил моддаларда 10^9 дан 10^{11} с $^{-1}$ гача интервалда ётади.

Ёруғлик частотасининг бундай жуда кичик $\Delta\omega$ ўзгаришларини ажратса олиш кучи жуда катта бўлган спектрал аппаратлардаги, масалан, Фабри—Перо интерферометрида ёки панжарасининг штрихлари жуда кўп бўлган дифракцион спектрографда қайд килиш мумкин. Рэлей чизигининг нозик структурали эканлигини биринчи бўлиб тажрибада (1930 й.) Ландсберг, Мандельштам ва Гросс кварц монокристалида, Гросснинг ўзи эса суюқликларда аниқладилар.

Бензолда сочилган ёруғликнинг Фабри — Перо интерферометрида олинган сурати 29.10-расмда кўрсатилган; бунда суюқлик (бензол) гелий-неонли лазернинг $\lambda = 632,8$ нм ёруғлиги билан ёритилган.

Мандельштам — Бриллюэн компоненталари орасидаги $2\Delta\omega$ ма-софани ўлчаш жуда юксак частотали ($10^{10} — 10^{11}$ Гц гача бўлган)

товуш тезлигини аниқлашга имкон беради (к. (161.3)). Бу тезлик нинг қийматини унинг акустик ва ультраакустик тажрибаларда аниқланадиган паст частоталардаги қиймати билан солиштириш товуш тезлигининг дисперсиясини тадқиқ этишга имкон беради.

Эластик түлқинларнинг сўниши Мандельштам — Бриллюэн компоненталарининг кенгайишига сабаб бўлади, бунда компонентанинг ярим кенглиги қўйидагига тенг:

$$\delta\omega_{MB} = 2\alpha v, \quad (161.4)$$

бу ерда α — товуш сўнишининг амплитуда коэффициенти. $\delta\omega_{MB}$ кенгликларни ўлчаш юксак частотали товушнинг (гипертовушнинг) сўниш коэффициентини аниқлашга имкон беради.

Мандельштам — Бриллюэннинг иккала компонентасининг интеграл (умумий) интенсивлиги (160.2) даги катта қавс ичидағи биринчи қўшилувчи билан аниқланади.

Б. Марказий компонента. Зичликнинг изобарик флуктуациялари туфайли сочилган ёруғликнинг спектри адиабатик флуктуациялар туфайли сочилган ёруғликнинг ҳозиргина кўриб ўтилган спектридан фарқ қиласди.

Ҳақиқатан ҳам, энтропия ёки температуранинг флуктуациялари туфайли юзага келган оптик биржинслимасликларнинг вақт ўтиши билан ўзгаришлари (к. (160.2)) температура ўтказувчанлик тенгламасига бўйсунади, биз текшираётган ҳолда бу тенгламанинг ечими вақтга боғлиқ бўлган экспоненциал муносабат бўлади. Бинобарин, бу ҳолда ёруғлик түлқинининг амплитудасини модуляция қиласиган функция вақтга экспоненциал равишда боғлиқ бўлади ва сочилган ёруғликда максимуми дастлабки (тушаётган) ёруғликнинг частотасида бўлган спектрал чизиқ — марказий компонента пайдо бўлади, бу чизиқнинг ярим кенглиги $\delta\omega_c = q^2 \chi$ бўлади, бундан

$$q = \frac{4\pi n}{\lambda} \sin \frac{1}{2} \theta,$$

бу ерда $\chi = \kappa/c_p \rho$ — температура ўтказувчанлик коэффициенти, κ — иссиқлик ўтказувчанлик коэффициенти.

Зичликнинг изобарик флуктуациялари туфайли сочилган ёруғликнинг умумий (интеграл) интенсивлиги (160.2) да катта қавс ичидағи иккинчи қўшилувчи билан аниқланади.

Концентрациянинг флуктуациялари туфайли юзага келган оптик биржинслимасликларнинг вақт ўтиши билан ўзгариши формал равишида температура ўтказувчанлик тенгламаси билан бир хил бўлган тенгламага бўйсунади, аммо бу тенгламада χ ўрнига D диффузия коэффициенти олинган. Шунинг учун концентрациянинг флуктуациялари туфайли сочилган ёруғликнинг спектрал чизиги вазияти марказий компонента устига тушади, бироқ кенглиги бошқача бўлади:

$$\delta\omega_{конц.} = q^2 D,$$

бу ерда D — эритма молекулаларининг ўзаро диффузияси коэффициенти. Одатдаги эритмаларда D коэффициент χ га нисбатан бир неча тартиб кичик бўлгани учун тегиши чизиқ шунча марта энсиз бўлади, чизикнинг интеграл интенсивлиги изобарик флюктуациялар туфайли пайдо бўлган интенсивликдан (сочилиш бурчаклари бир хил бўлганда) ортиқ бўлади. Бу ҳол эритмага тегиши марказий компонентанинг кенглигини ўлчаб, D коэффициентни топишга имкон беради. $\theta = 90^\circ$ ва $\lambda = 435,8$ нм бўлган ҳолда кенгликларни тақрибан аниқлаш суюқликда δv катталиктининг тартиби қандай бўлишини кўрсатади ($n \approx 1,5$, $v = 1,5 \cdot 10^5$ см³/с):

$$\begin{aligned} \delta\omega_{MB} &\sim 7 \cdot 10^9 \text{ с}^{-1}, \quad \delta v_{MB} \sim 4 \cdot 10^{-2} \text{ см}^{-1} (\alpha\Lambda = 0,5), \\ \delta\omega_c &\sim 10^8 \text{ с}^{-1}, \quad \delta v_c \sim 5 \cdot 10^{-4} \text{ см}^{-1} (\chi \sim 10^{-3} \text{ см}^2/\text{с}), \\ \delta\omega_{конц.} &\sim 10^5 \text{ с}^{-1}, \quad \delta v_{конц.} \sim 5 \cdot 10^7 \text{ см}^{-1} (D \sim 10^{-5} \text{ см}^2/\text{с}). \end{aligned}$$

В. Рэлей чизигининг нозик структурасидаги компоненталар интенсивликларининг муносабати. Марказий компонентанинг I_c интеграл интенсивлигининг (яъни зичликнинг изобарик флюктуациялари туфайли сочилиган ёруғлик интенсивлигининг) Мандельштам Бриллюэннинг иккала компонентасининг умумий $2I_{MB}$ интенсивлигиг (яъни зичликнинг адабатик флюктуациялари туфайли сочилиган ёруғлик интенсивлигига) нисбатини (160.2) даги катта қавс ичидаги турган иккинчи кўшилувчини биринчи қўшилувчига бўлиб топиш мумкин:

$$\frac{I_c}{2I_{MB}} = \frac{\left(\frac{1}{\sigma} \frac{\partial \epsilon}{\partial T}\right)_p \sigma^2 T}{\left(\rho \frac{\partial \epsilon}{\partial \rho}\right)_s} \cdot c_p \rho \beta_s. \quad (161.5)$$

Кўйидаги тенгликларни, яъни

$$\gamma = c_p / c_v = \beta_T / \beta_S = 1 + \frac{T \sigma^2}{\rho c_p \beta_s}$$

эканини эътиборга олиб (бу ерда c_v — ўзгармас ҳажмдаги иссиқлик сифими) ва $\left(\rho \frac{\partial \epsilon}{\partial \rho}\right)_s \approx \left(\frac{1}{\sigma} \frac{\partial \epsilon}{\partial T}\right)_p$ деб фараз қилиб, (160.2) дан кўйидаги формулани топамиз:

$$\frac{I_c}{2I_{MB}} = \gamma - 1. \quad (161.6)$$

Бу формулани биринчи бўлиб Л. Д. Ландау ва Г. Плачек 1934 йилда топган; у Ландау — Плачек формуласи деб аталади. Бу формула тажрибага сифат томондан тўғри келади.

Масалан, сувда $\gamma \approx 1$, сочилиган ёруғлик спектрида марказий чизиқ йўқ. Бу ҳолни тушуниш у учун 4°C га яқин температурада сувнинг кенгайиш коэффициенти нолга teng бўлиб, γ нингifo-



29.11-расм. Мандельштам—Бриллюэннинг эритилган кварцда мажбурий сочилишининг спектри.

L — ёқутли лазер уйғотувчи ёруғликнинг чизири; *S₁* ва *S₂* — Мандельштам—Бриллюэн мажбурий сочилишининг биринчи ва иккинчи компоненталари.

дасидаги иккинчи қўшилувчи нолга айланишини эсга олиш керак. Қолган моддаларнинг деярли ҳаммасида $\gamma > 1$ ва марказий компонента аниқ кўриниб туради (қ. 29.10-расм).

Молекуляр сочилган ёруғликнинг спектрларини тадқиқ этиш турли агрегат ҳолатлардаги моддаларнинг ҳар хил ташқи шароитлардаги турли характеристика ва хоссаларини ўрганишининг қудратли ва универсал воситаси ҳисобланади. Мандельштам — Бриллюэннинг дискрет компоненталарининг вазиятларини ўлчаш қаттиқ жисмдаги турли хил кристаллографик йўналишларда, жумладан, жуда муҳим ахамиятга эга бўлган фазавий ўтишлар (бир ҳолатдан бошқа ҳолатга ўтиш) соҳасида эластик доимийларнинг характеристери манзарасини аниқ тасаввур этишга имкон беради.

Мандельштам — Бриллюэн компоненталарининг ярим кенглигини ўлчаш юксак частотали товушнинг ютилиши тўғрисида маълумот беради, бу ҳол суюқлик ва эритмаларни тадқиқ этишда, уларни бир ҳолатдан бошқа ҳолатга ўтиш соҳаларида ҳам тадқиқ этишда самарали натижалар беради. Янги спектроскопик техника бу чизиқларнинг ярим кенглигинигина эмас, балки (161.4) формула ва $\omega_{\text{конц.}}$ нинг ифодасидан фойдаланиб эритмаларнинг температура ўтказувчанлик коэффициентини ва ўзаро диффузия коэффициентини топишга, шунингдек уларнинг температура кинетикасини кўриб боришга ва «суюқлик—буғ» нинг критик нуқтасига ва эритмалар қатламланишининг критик нуқтасига яқинлашганда бу катталиклар нолга қандай қонун бўйича интилишини аниқлашга имкон беради.

г. Анизотропия флуктуациялари түфайли сочилган ёруғликнинг спектри. Суюқлик анизотропиясининг вақт ўтиши билан ўзгарадиган флуктуациялари түфайли сочилган ёруғликнинг спектри бирмунча кенгроқ полоса бўлиб, унинг максимуми уйғотувчи (тушаётган) ёруғликнинг частотасига тўғри келади ва ундан икки тарафга 150 см^{-1} га ва ундан ортиқроқ чўзилган (углерод сульфид, бензол, нитробензол ва бошқалар). Бу спектр *Гэлей чизигининг қаноти* деб аталади, интенсивлик тақсимотининг тавсифлаб ўтилган манзараси уйғотувчи сифа-

тида табиий ёруғлик ёки чизиқли қутбланган ёруғлик ишлатилганды кузатилади.

Табиий ёруғлик билан уйғотишида Рэлей чизиги қанотидаги қутбсизланиш коэффициенти $6/7$ га тенг, электр вектори сочилиш текислигига перпендикуляр бўлган чизиқли қутбланган ёруғлик билан уйғотишида бу коэффициент $3/4$ га тенг. Бундай чизиқли қутбланган ёруғлик билан уйғотишида ва электр вектори сочилиш текислигига ётадиган сочилган ёруғлик спектрини кузатишида уйғотувчи ёруғликнинг частотасида «пасайиш» борлиги ва бу пасайиш баъзан максимал интенсивликнинг 30% ига етиши аниқланган (И. Л. Фабелинский ва ҳамкорлари, 1967 й.).

Шундай қилиб, Рэлей чизигининг қанотида анизотропия флуктуациялари туфайли сочилган ёруғликнинг кўндаланг тўлқинлар томонидан модуляция қилинишига алоқадор нозик структура кўринади. Қовушоқлиги кам суюқликларда бундай тўлқинларнинг тезлиги 100 дан 200 м/с гача боради.

Рэлей чизиги қанотида интенсивлик тақсимотининг ишлаб чиқилган назарияси (М. А. Леонтович, 1941 й., С. М. Ритов, 1957, 1970 й.) билан ўлчаш натижалари биргаликда анизотропиянинг релаксация вақтларини аниқлашга имкон беради.

Топилган натижалар илмий жиҳатдангина эмас, балки амалий жиҳатдан ҳам аҳамиятга эга, чунки электр майдонида нурнинг иккига ажralиб синиш ҳодисасининг (Керр ҳодисаси, қ. 152- §) бўлиб туриш вақти айни анизотропиянинг релаксация вақти билан аниқланади ва демак, бу вақтлар Керр ячейкаси фотографик затвор сифатида ишлатилган ҳолдаги минимал экспозицияни аниқлайди. Ҳозирги вақтда бундай затвор тез ўтувчи турли хил процессларни тадқиқ этишда ва бошқа соҳаларда кенг қўлланилади.

Д. Мандельштам ва Бриллюэн кашф этган мажбурий сочилиш. Ёруғлик сочилишининг юқорида кўриб ўтилган ҳолларида муҳитнинг турли хил сабаблар туфайли юзага келган оптик биржинслимасликларининг ёруғлик тарқалиш характеристига кўрсатадиган таъсири ҳисобга олинниб, ёруғликнинг оптик биржинслимасликларга кўрсатадиган таъсири ҳисобга олинмай келди. Уйғотувчи ёруғликнинг интенсивлиги шу қадар оз бўлиб, бу интенсивлик муҳитнинг бир жинслимаслиги характеристига сезиларли таъсир кўрсата олмаса, ёруғликнинг муҳитга кўрсатадиган таъсирини эътиборга олмаса бўлади. Бироқ уйғотувчи ёруғликнинг интенсивлиги катта бўлиб муҳитнинг ички ҳаракати характеристига сезиларли таъсир қилганда ёруғликнинг оптик биржинслимасликларга кўрсатадиган таъсирини эътиборга олиш керак бўлади. Лазернинг гигант импульсининг жуда интенсив ёруғлиги муҳитга таъсир қилганда ёки чизиқли бўлмаган бир қатор оптик ҳодисалар юз беради. Бундай ҳодисаларнинг бир тури ёруғликнинг мажбурий сочилиши деб аталган.

Бу ерда мажбурий сочилишнинг Мандельштам ва Бриллюэн кашф этган мажбурий сочилиш деган туригина кўриб чиқилади. Бу мажбурий сочилишни босимнинг иссиқлик флуктуациялари туфайли юз берган сочилиш (қ. юқорига) бошлаб беради.

Мандельштам ва Бриллюэн қашф этган мажбурий сочилишнинг физик сабаби шундан иборатки, уйғотувчи ёруғликнинг интенсив тўлқини, сочилган ёруғликнинг дастлаб заиф бўлган тўлқини ва юқорида айтиб ўтилганидек, Мандельштам — Бриллюэннинг дискрет компоненталари пайдо бўлишига сабаб бўлган эластик иссиқлик тўлқинлари бир-бiri билан чизиқли бўлмаган тарзда ўзаро таъсирилашади. Чизиқли бўлмаган бундай ўзаро таъсири электрострикция ҳодисаси воситасида амалга оширилади.

Электрострикция ҳодисаси шундан иборатки, электр майдонида диэлектрик ўз ҳажмини ўзгартиради ва шундай қилиб электрострикцион босим пайдо бўлади, уни қуйидагича ифодалаш мумкин:

$$P = \left(\rho \frac{\partial e}{\partial p} \right) \frac{E^2}{8\pi}, \quad (161.7)$$

бу ерда $e (= n^2)$ — муҳитнинг диэлектрик ғасиригувчалиги. $\left(\rho \frac{\partial e}{\partial p} \right)$ катталик бирга яқин, шунинг учун босим электр майдони кучланганлигининг қиймати билан аниқланади. Лазернинг гигант импульсидаги ёруғлик тўлқини электр векторининг кучланганлиги атомлар ичига бўладиган майдонлар учун характерли бўлган қийматларга эришиши ва у ҳолда электрострикцион босим бир неча юз минг атмосферага этиши XL бобда кўрсатилади.

Мандельштам — Бриллюэннинг мажбурий сочилишининг табиатини сифат томондан тахминий қилиб изоҳлаб бериш учун муҳитда уйғотувчи ёруғлик тўлқинининг $E_0 \cos(\omega t - \mathbf{k}r)$ майдони (лазернинг гигант импульси) бор деб ҳисоблаймиз; ёруғликнинг сочилиши натижасида Стокс йўлдошининг $E_1 \cos[(\omega - \Omega)t - \mathbf{k}_1 r]$ майдонигина бўлади. Бу йўлдошнинг майдони, юқорида кўрсатилганидек, ёруғликнинг Брэгг бурчаги остида сочилиши ва сочилган ёруғликнинг Ω частотали иссиқлик тўлқини томонидан модуляцияланиши натижасида пайдо бўлади.

P ни топиш учун (қ. (161.7)) юқорида ёзилган иккала майдон йигиндисини квадратга кўтариш керак. Бу амалдан ва соддагина тригонометрик алмаштиришлардан сўнг P босим ёруғлик частотаси-дек юксак частотали ҳадлардан ва говуш частотаси-дек Ω частотали ҳаднинг йигиндисидан иборат эканлигини кўрамиз. Частотаси ёруғлик частотаси-дек бўлган товуш тез ўчади ва тарқала олмайди, шунинг учун буларга тегишли ҳадларни ташлаб юбориб, P ни қуйидагича ифодалаймиз:

$$P = \frac{1}{8\pi} \left(\rho \frac{\partial e}{\partial p} \right) E_0 E_1 \cos(\Omega t - qr). \quad (161.8)$$

Бу ифоданинг ўнг қисми Мандельштам — Бриллюэннинг ($\omega - \Omega$) частотали компонентаси пайдо бўлишига сабаб бўладиган товуш тўлқинининг ифодаси билан бир хил. Дастреб заиф бўлган тўлқинининг амплитудаси E_0 га кўпайтирилгандан кейин Стокс йўлдошининг электр майдонини кўпайтиради, бу эса ўз навбатида босимни ортиради ва ҳоказо. «Сочилган» ёруғлик тўлқинининг интенсивлиги ўйғотовувчи ёруғлик интенсивлигига солиширича бўладиган даражага етмагунча параметрик равишда кучайтиришнинг бундай процесси давом этаверади.

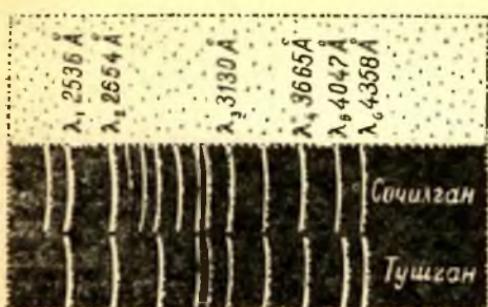
Мандельштам — Бриллюэннинг мажбурий сочилиш ҳодисаси кварц ва сапфир кристалларида (Чиао, Таунс, Стоичев, 1964 й.), сўнгра шиша, суюқлик ва газларда топилган. Эритилган кварцда юз берган мажбурий сочилиш (Мандельштам — Бриллюэн) спектри 29.11- расмда кўрсатилган. Сочилган ёруғлик 180° бурчак остида кузатилганда Мандельштам — Бриллюэннинг иккита компонентаси (Стокс компонентаси) спектрда кўриниб турибди. Биринчи компонента лазерга тушиб қолиб, унда кучаяди ва кейин намунага қайтиб келиб, ўзи Стокс компонентларини юзага келтиргани сабабли иккинчи компонента пайдо бўлади. Бундай кетма-кет пайдо бўлган компоненталар кўп бўлиши мумкин. Бироқ эксперимент ўтказишнинг шундай шароитлари ҳам бўладики, буларда мажбурий сочилища антистокс компоненталари пайдо бўлиши мумкин.

Иссиқлик ёки спонтан сочилишнинг ҳар бир тури мажбурий сочилиши бошлаб беради. Мандельштам — Бриллюэннинг мажбурий сочилишидан ташқари, Рэлей чизиги қанотининг мажбурий сочилиши (Маш, Морозов, Старунов, Фабелинский, 1965 й.), температурали ёки энтропияли мажбурий сочилиш (Зайцев, Кизиласов, Старунов, Фабелинский, 1967 й.) ҳам кашф этилди. Бу ҳодисаларнинг мукаммал назарияси яратилган.

162- §. Ёруғликнинг комбинацион сочилиши

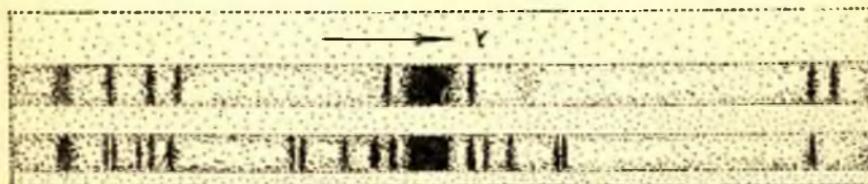
Рэлей қонунига асосан, сочилган ёруғликда энергия тақсимоти бирламчи ёруғикдаги тақсимотдан спектрнинг қисқа тўлқинли қисмида энергия қиёсан ортиқ бўлиши билан фарқ қиласди. Симоб лампасидан келаётган ёруғлик спектри билан ўша лампанинг ҳавода сочилган ёруғлиги спектри 29.12- расмдаги фотосуратда кўрсатилган. Бу суратлар ҳодисанинг характеристи тўғрисида сифат томондан тасаввур беради. Экспозициялар шундай танлаб олинганки, бунда тўлқин узунлиги катта бўлган чизиқлар интенсивлиги тахминан тенг бўлади. Унда спектрнинг қисқароқ тўлқинли соҳасидаги интенсивликлар фарқи яққол кўринади.

Илгари ўтказилган тадқиқот натижаларига кўра, юқорида айтиб ўтилган фарқ тушаётган ва сочилган ёруғлик спектрларидаги ягона фарқ ҳисобланган. Бироқ синчиклаб ўтказилган текширишнинг



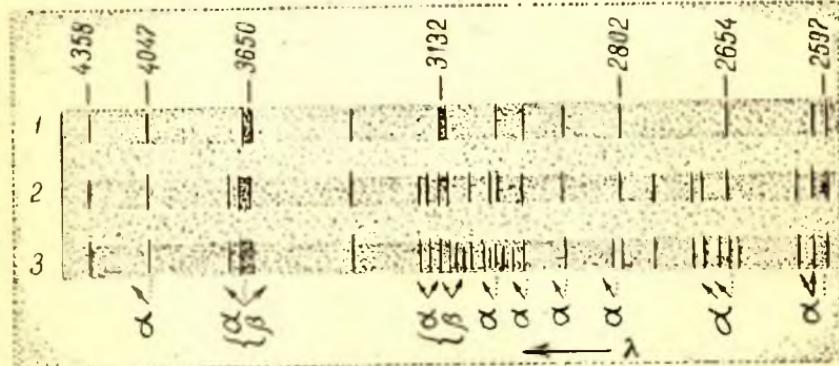
29.12- расм. Симоб лампасидан келаётган ёруғликнинг спектри ва ўша лампанинг ҳавода сочилган ёруғлигининг спектри. Сочилган ёруғлиқда кисқа тўлқинлар интенсивитетининг қиёсан ортиши аниқ сезилиб туриди.

мумкин, деган савол туғилади. Йўлдошлар кўринадиган бўлиши учун тушаётган ёруғлик спектри туташ спектр бўлмай, балки алоҳида чизиқлар (монохроматик чизиқлар) тўпламидан иборат бў-



29.13- расм. Углерод тетрохлоридда комбинацион сочилиш спектри.

Симоб лампасининг спектри тақослаш учун пастда берилган.



29.14- расм. Кварцда комбинацион сочилиш спектри.

1 — симоб лампасининг спектри; 2 — 20° С да кварцда сочилиш спектри; 3 — 210°C да кварцда сочилиш спектри, α — «қизил» йўлдошлар, β — «бинафша» йўлдошлар.

кўрсатишича (Раман, Г. С. Ландсберг ва Л. И. Мандельштам, 1928 й.), сочилган ёруғлик спектрида тушаётган ёруғликни характерлайдиган чизиқлардан ташқари қўшимча чизиқлар (йўлдошлар) бўлади, булар тушаётган ёруғликнинг ҳар бир чизиги ёнида туради (29.13 ва 29.14-расм).

Йўлдошлар тушаётган ёруғликнинг ҳар қандай спектрал чизиги ёнида келгани учун, бу йўлдошларни қандай шароитда пайкаш

лиши керак. Бу ҳодисанинг қуидаги қонунлари тажрибадан топилған.

1) Йўлдошлар тушаётган ёруғликнинг ҳар бир чизиги ёнида бўлади.

2) Ўйғотувчи (тушаётган) ёруғлик спектрал чизигининг v_0 частотаси билан йўлдошлардан ҳар бири чизиқларининг v' , v'' , v''' ... частоталари орасидаги Δv фарқ сочувчи модда учун характерли бўлиб, унинг молекулаларининг хусусий тебранишлари частоталарига (v') тенг:

$$\Delta v_1 = v_0 - v' = v_1^l, \Delta v_2 = v_0 - v'' = v_2^l, \Delta v_3 = v_0 - v''' = v_3^l, \dots$$

Жадвални мисол қилиб кўрсатамиз.

Жадвал

Инфракизил спектрлар ва комбинацион сочилиш маълумо тларига асосан
толуолнинг тўлқин сонларини солиштириш

Комбинацион сочилиш	Инфракизил спектрлар	
3067	—	Жадвалда берилган тўлқин сонлари
3054**	—	бир сантиметрга сиғадиган тўлқинлар
3032	—	сонини кўрсатади. Частоталарни (се-
2981	2990*	кундига тебранишлар сонини) топиш
2920	—	учун бу сонларни ёруғликнинг $3 \cdot 10^{10}$
2870	1859	га тенг тезлигига кўпайтириш керак.
1605	1608*	Бир юлдуз қўйилган рақамлар куч-
—	1494	ли чизиқларни, икки юлдуз қўйилган
1380	1456*	рақамлар жуда кучли чизиқларни бил-
1211*	1384	диради.
1156*	1311	
1090	1213	
1031	1158	
1004**	1075*	
786**	1033*	
623	911	
521	—	
217	892	
	841	
	729**	
	693**	

3) Йўлдошлар уйғотувчи чизиқдан икки томонда *симметрик* ётuvчи чизиқларнинг икки системасидан иборат, яъни

$$v_r^l - v_{r_s}^l = v_v - v_0.$$

Бу турда v_r частота уйғотувчи частоталардан узунроқ тўлқинли томонда жойлашган йўлдошларнинг частоталарини, v_v частота эса уйғотувчи частоталардан иккинчи томонда ётган йўлдошларнинг

частоталарини билдиради. Спектрнинг қизил қисмига яқин жойлашган ва шунинг учун «қизил» йўлдошлар деб аталадиган биринчи йўлдошлар (29.14- расмдаги α лар) тегишли «бинафша» йўлдошлардан (29.14- расмдаги β лар) анча интенсивидир.

4) Температура кўтарилиганда «бинафша» йўлдошларнинг интенсивлиги тез ортади.

Ёруғлик квантлари тўғрисидаги соддалаштирилган тасаввурдан фойдаланиб, комбинацион сочилиш ҳодисасининг мохиятини англаб етиш мумкин. Квант тасаввурларига ассан, v_0 частотали ёруғлик маълум бир улушлар (*квантлар*) тарзида тарқалиб, буларнинг миқдори $h\nu_0$ га teng бўлади, бу ерда $h = 6,62 \cdot 10^{-34}$ Ж · с — Планк таклиф этган универсал доимийдир*. Шунинг учун ўзида v_0 частотали тебранишлар бўлаётган атом (ёки молекула) $h\nu_0$ энергия запасига эга бўлади, бу энергияни атом (ёки молекула) ўшандай частотали ёруғлик тарзида чиқариши мумкин. Бу нуқтаи назардан ёруғликнинг молекулаларда сочилишини ёруғлик квантларининг (яъни фотонларнинг) молекулалар билан тўқнашиши деб қараш керак, бу тўқнашиш натижасида фотонлар учиш йўналишини ўзгартиради, яъни четга сочилади. Фотонлар билан молекулалар ўртасидаги тўқнашишлар эластик бўлиши ҳам, эластик булмаслиги ҳам мумкин. Тўқнашиш эластик тўқнашиш бўлган ҳолда молекуланинг энергияси ва фотоннинг v_0 частотаси ўзгармайди, бу ҳол Рэлей сочилишига мос келади. Тўқнашиш эластик бўлмаган ҳолда фотоннинг энергияси $h\nu_i$ тебранма квант миқдорида ортади ёки камаяди. Агар ёруғлик тебраниш ҳолатида бўлмаган молекула билан ўзаро таъсир қилишса, ёруғлик молекулага энергиясининг тегишли қисмини бериб,

$$h\nu' = h\nu_0 - [h\nu_i] \text{ ёки } v' = v_0 - v_i$$

тenglamaga мувофиқ равишда кичик частотали нурга («қизил йўлдошга») айланади, бу ерда v_0 — уйғотувчи ёруғлик частотаси, v_i — молекула тебранишларининг частотаси.

Агар ёруғлик тебраниш ҳолатида турган молекулага, яъни $h\nu_i$ энергияга эга бўлган молекулага таъсир қиласа, у ҳолда ёруғлик молекуладан бу энергияни тортиб олиб,

$$h\nu' = h\nu_0 + h\nu_i \text{ ёки } v' = v_0 + v_i$$

тenglamaga мувофиқ равишда катта частотали нурга («бинафша йўлдошга») айланishi мумкин.

Тебраниш ҳолатида бўлган (ортиқча энергияли) молекулалар сони уйғотилмаган молекулалар сонидан анча кам бўлади, шунинг учун бинафша йўлдошнинг интенсивлиги қизил йўлдош интенсивлигидан бекёс даражада кам бўлиши керак; тажрибада ҳам худди шундай бўляпти.

Температура⁻ күтарилигтан сары уйғотилган молекулалар сони тез күпаяди, шунга яраша бинафша йўлдошларнинг интенсивлиги тез ортиши керак; бу ҳам тажрибада тасдиқланмоқда. Бинафша йўлдошлар интенсивлигининг ортиши 29.14- расмдан яхши кўринади; бу расмда 2 спектр сочувчи модданинг (кварцнинг) 20°C температурасига, 3 спектр эса кварцнинг 210°C температурасига мос келади.

Баён этилган соддагина назария бу ҳодисанинг асосий жиҳатларини яхши талқин этгани билан унинг қатор муҳим хусусиятларини ёритиб беролмайди. Даставвал 162- ғ даги жадвалда қайд қилинган жуда муҳим фарқнинг юзага келиш сабаби очиб берилмай қоляпти. Баъзи интенсив инфрақизил чизиқлар комбинацион спектрларда жуда заиф бўлиб кўринади, баъзан эса ҳеч кўринмайди ҳам; аксинча, комбинацион сочилишнинг кўпинча энг интенсив бўладиган баъзи чизиқлари инфрақизил абсорбциян (ютилиш) спектрларда топилмай қолади. Бунинг устига, соддалаштирилган квант назарияси ёруғлик сочилишининг биз шу чоққача ишлатиб келган умумий назарияси билан бирор алоқа топишга имкон беролмайди. Бу масаланинг ечимини янада ривожлантирилган квант назариясидан излаш керак. Бироқ, биз бу масалани шу чоққача ўзимиз ишлатиб келган классик тасаввурлар миқёсида кўриб чиқиб, уни маълум даражада ҳал қила оламиз. Бу классик тасаввурларга ҳодисанинг квант характерда бўлишига оид «тузатмалар» киргизмасак, биз аҳволнинг тўлиқ манзарасини тасаввур эта олмаслигимизни эсда тутишимиз лозим; ёруғлик билан модданинг ўзаро таъсирига тегишли ҳамма ҳодисалар аслида квант характерига эга бўлади.

Юқорида кўрсатиб ўтилганидек, оптик бир жинслилик $N\alpha$ кўпайтма қийматларининг вариациялари туфайли бузилиши мумкин, бу ерда N — бирлик ҳажмдаги молекулалар сони, α — молекуланинг қутбланувчанлик коэффициенти. N қийматининг флуктуациялари ёруғликнинг юқорида ўрганилган сочилишига (Рэлей сочилишига) сабаб бўлади; α қийматининг флуктуациялари сочилишнинг бошқа сабаби бўлиши мумкин.

Агар молекулани ташкил этувчи алоҳида қисмларининг (атомларнинг) конфигурацияси ўзгарса, молекуланинг қутбланувчанлигига ўзгаришлар юз бериши мумкин; маълумки, молекула таркибига кирган атомларнинг тебранишларида конфигурация ҳамиша ўзгариади. Бундай тебранишларда атомларнинг кўчиши молекуланинг ички майдони ўзгаришига сабаб бўлади, бу майдон эса ёруғлик таъсирида кўчиши молекуланинг қутбланишини аниқлайдиган электронларга таъсир қиласди. Агар бу ўзгаришлар электронларнинг силжишини осонлаштиrsa ёки қийинлаштиrsa, у ҳолда биз α қутбланувчанликнинг ўзгариши билан иш кўрган бўламиз.

Қутбланувчанлиги ўртача қутбланувчанликдан фарқ қиласиган молекулалар модданинг бутун ҳажми бўйлаб тасодиф қонуни билан тақсимланади, ундан ташқари, турли молекулалар тебранишлари-

нинг фазалари турлича бўлади. Бу ҳол синдириш кўрсаткичининг флуктуацияларига, яъни оптик бир жинслиликнинг бузилишига сабаб бўлиб, оқибатда ёруғликнинг сочилишига олиб келиши мумкин.

Атомларнинг молекулада тебраниши туфайли қутбланувчанлик нинг юқорида айтиб ўтилган ўзгаришлари даврий характерга эга, шунинг учун сочилаётган ёруғликнинг интенсивлиги ҳам молекула ичидаги буладиган тебранишларнинг ν_1 частотаси билан даврий равишда ўзгаради. Бинобарин, частотаси тушаётган ёруғликнинг ν_0 частотасига тенг бўлиши керак бўлган сочилган ёруғлик модуляция частотаси ν_1 бўлган *модуляцияланган ёруғлик*дан иборатdir, бу эса ўзгарган $\nu_0 \pm \nu_1$ частотали ёруғликка мос келади (қ. Муқаддима). Шундай қилиб, ёруғлик сочилишининг бу тури юз бергандага тушаётган ёруғликнинг частотаси ўзгариб бориши керак: бошланғич частотали ёруғлик билан бирга ўзгарган частотали чизиқлар ҳам (йўлдошлар) пайдо бўлиши керак. Демак, сочилган ёруғликнинг частотаси тушаётган ёруғликнинг частотаси билан молекулалар ичидаги буладиган (одатда инфрақизил) тебранишлар частотасининг комбинациясидан таркиб тоади. Шунинг учун бу сочилиш *комбинацион сочилиш* деб аталган.

Бундай классик нуқтаи назардан қараш маълум бир частотали комбинацион ва инфрақизил чизиқларнинг интенсивликлари бирбиридан кўп фарқ қилиши мумкинлигини тушунишга имкон беради. Ҳақиқатан ҳам, ν частотали комбинацион чизиқнинг интенсивлиги молекуланинг бу частотага мос келадиган тебранишлар қилишида молекуланинг α қутбланувчанлиги *нақадар кўп ўзгариши* билан аниқланади. Абсорбциянинг ўшандай частотали инфрақизил чизиғининг интенсивлиги эса мос частотали инфрақизил ёруғлик таъсирида бу тебранишнинг қанчалик яхши юз бера олишига, яъни келаётган тўлқиннинг электромагнитик майдонини молекула нақадар яхши сезишига боғлиқ. Молекуланинг бундай сезиши тегишли тебранишда молекуланинг электр моментининг ўзгаришлари билан аниқланади. Қутбланувчанликнинг ўзгариши билан электр моментининг ўзгариши турли хил тебранишларда турлича ифодаланиши мумкин. Шунинг учун бу тебранишлардан бири инфрақизил спектрларда, бошқаси комбинацион спектрларда яхши тасвирланади.

Масалан, CO_2 молекуласида атомлар тебранганда (қ. 29.15-б расм) уларнинг жойлашиши шундай ўзгарадики, бунда молекуланинг қутбланувчанлиги кўп ўзгариб, унинг электр моменти ўзгармайди (бу ҳолда нолга тенглигича қолаверади), чунки кислороднинг бир хил ишорали зарядланган икки атоми (O) тебраниш вақтида углерод зарядидан икки тарафга симметрик жойлашганича қолаверади. Бошқача тебранишда (қ. 29.15-в расм) қутбланувчанлик ўзгармайди, чунки кислород атомларидан бири углеродга яқинлашганда иккинчиси узоқлашади ва аксинча; бироқ бу тебраниш-

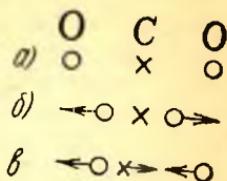
ларда молекуланинг электр моменти ўзгаради; буни натижаловчи моментнинг катталиги ва йўналиши тебраниш вақтида даврий равишда ўзгариб туришини кўрсатадиган расмдан кўриш осон. Шунинг учун биринчiturебранишда (қ. 29.15-расм, б) комбинацион сочилиш чизиги пайдо бўлади, бу чизикнинг частотасини комбинацион сочилиш спектридан аниқлаш мумкин; иккинчи тур тебранишда (қ. 29.15-в расм) частотани инфракызил ютилиш полосасининг вазиятига қараб топиш мумкин.

Равшанки, бу классик назария бинафша ва қизил йўлдошларнинг нисбий интенсивлиги тўғрисидаги масалани мутлақо нотўғри ифодалайди, чунки бу назария йўлдошларнинг нисбий интенсивликларини тенг деб ҳисоблайди, бу эса тажриба натижаларига зиддир. Интенсивлик ва унинг температурага боғланиши тўғрисидаги масалада ёруғлик квантлари тўғрисидаги тасаввурлар асосида топиладиган тузатмалар киритиш керак.

Комбинацион сочилиш методи модданинг молекуляр тузилишини тадқиқ этишнинг муҳим методи ҳисобланади. Молекула тебранишларининг хусусий частоталари бу усул ёрдамида осонгина аниқланади; бу усул молекула симметриясининг характеристи, молекулялар ичida таъсири қиладиган кучларнинг катталиги ва умуман молекуляр динамиканинг ўзига хос томонлари тўғрисида фикр юритишга имкон беради. Кўп ҳолларда бу усул инфракызил ютилиш методи билан бирга ишлатилиб, молекуляр спектроскопиянинг муҳим бобининг мавзуи ҳисобланади. Комбинацион сочилиш спектрлари молекулалар учун шунчалик характерлидирки, бу спектрлар ёрдамида мураккаб молекуляр аралашмаларни, айниқса химиявий йўл билан анализ қилиш қийин ёки ҳатто анализ қилиб бўлмайдиган органик молекулалар аралашмаларини анализ қилиш мумкин. Масалан, углеводородларнинг жуда мураккаб аралашмаси бўлган бензинларнинг таркиби комбинацион сочилиш методи ёрдамида самарали равища анализы қилинади.

Юқорида гап дастлабки нурланишининг муҳит молекулалари билан ўзаро таъсири қилишида пайдо бўладиган комбинацион сочилиш тўғрисида борди. Ёруғликни атом ёки ионлар сочиб юборганда ҳам шунга ўхшаш ҳодиса юз беради. Масаланинг моҳиятига тушунуб етиш учун атом ҳолидаги газларда ёруғликнинг ютилиши ва дисперсиясини ўрганиш натижаларини эсга олиш керак бўлади.

156-ғ да баён этилган материалга асосан, атомни осцилляторлар тўплами деб қарашиб мумкин; бу осцилляторларнинг хусусий частоталари атомнинг ихтиёрий икки квант ҳолатидаги энергиялари айрмаси билан аниқланади. Шунинг учун атомлар билан молеку-



29.15- расм. CO_2 молекуласида атомлар тебранишининг хиллари.

a — атомларнинг дастлабки вазияти; *b* — кутбланувчаликни ўзгарирадиган тебраниши; *c* — электр моментини ўзгарирадиган тебраниши.

лалар ўртасидаги фарқ фақат осцилляторлар табиатида бўлади: молекула бўлган ҳолда осцилляторлар ядролар ҳаракатини тавсифлайди, атомлар ҳолида эса осцилляторлар электронлар ҳаракатини тавсифлайди. Бу ўхшашликни назарда тутиб, юқорида юритилган мулоҳазаларни классик модуляцион манзара нуқтаи назаридан ҳам, соддалаштирилган квант схема нуқтаи назаридан ҳам энди атомларга нисбатан такрорлаш мумкин.

Шуни қайд қиласизки, фотонларнинг эластик бўлмаган сочилиши уларнинг атомлар билан қиласиган ўзаро таъсирига асосланниб назарий равишда олдиндан айтилган эди (А. Смекаль, 1923 й.). Бироқ бу ҳодиса экспериментда молекуляр комбинацион сочилишдан анча кейин топилди. Ионларнинг комбинацион сочиш ҳодисаси 1963 йилда, атомларнинг комбинацион сочиш ҳодисаси 1967 йилда топилди.

Юқорида тавсиф этилган спонтан комбинацион сочилиш билан бирга мажбурий комбинацион сочилиш ҳодисаси ҳам бор (қ. 239-§.)

XXX б о б

ҚУТБЛАНИШ ТЕКИСЛИГИННИГ АЙЛАНИШИ

163- §. Муқаддима

Ёруғлик билан модда ўзаро таъсирашганда ёруғликнинг юқорида кўриб ўтилган дисперсия ва сочилиш процессларидан ташқари, бошқа ҳодисалар ҳам юз беради. Улар орасида ёруғликнинг қутбланиши текислигининг айланиш ҳодисаси принципиал жиҳатдан ҳам, амалий жиҳатдан ҳам жуда муҳим ўрин эгаллади. Бу ҳодиса *табиият актив* жисмлар деб аталган хилма-хил жисмларда юз бериши аниқланган. Бундай жисмлар жумласига қанд ва бир қатор органик моддалар киради; шунинг учун қутбланиш текислигининг ййланишини ўлчаш қатор саноат соҳаларида жуда кўп ишлатилидиган аналитик метод бўлиб қолди. Тадқиқотларнинг кўрсатишича, молекулаларнинг ўлчамлари чекли эканлиги ва уларнинг структураси эътиборга олинган ҳолдагина ёруғлик тўлқинининг майдони билан модданинг атом ёки молекулалари ўртасидаги ўзаро таъсирига оид умумий масалани кўриб чиқишида бу ҳодисани изоҳлаб бериш мумкин.

Молекулалар (атомлар) чизиқли d ўлчамларининг ёруғлик тўлқини узуилигига нисбати 10^{-3} тартибида бўлади; кўпчилик оптик проблемаларда бу нисбатни чексиз кичик деб ҳисоблаб, масаланинг муҳим томонларига тегилмасдан уни талқин этишини соддалаштирамиз. . Масалан, дисперсия тўғрисидаги масалада атомдаги электронга таъсири этадиган майдон $E_0 \sin \omega t$ га тенг деб фараз қилганимизда биз бундай тақрибий қийматдан фойдаланган эдик, ваҳоланки z ўқ йўналишида тарқалаётган тўлқиннинг майдони $E_0 \sin (\omega t - kz)$

бўлиб, анигини айтганда, ҳар бир t пайтда молекуланинг z нинг турли қийматларига мос келадиган турли жойларида майдон ҳар хил бўлади. Бироқ молекула ичида z нинг фарқи молекуланинг d ўлчамидан ортиқ бўлмагани учун, биз бундай соддалаштиришлар қилганимиз билан натижаларга кўп ўзгариш киргизмаган бўламиз. Аксинча, қутбланиш текислигининг айланиш проблемасида бундай соддалаштириш ишнинг бутун ҳодисани аниқлайдиган томонини эътиборга олишдан воз кечиши билдиради:

Бу мисол яна бир марта шуни кўрсатадики, масалани ҳар қандай соддалаштириш нисбий характерда бўлиб, қараб чиқилаётган масалага қўлланишга нисбатан яхшилаб ўйлаб кўрилган бўлиши керак: баъзи масалаларда биринчи тақрибий қийматнинг ўзи етарли бўлиб, янада аниқлаштириш муҳимроқ янгилик киритмайди; бошқа масалаларда таъсир этувчи факторларни уларнинг иккинчи тақрибий қийматига ўтиб аниқроқ ҳисобга олиш лозим, чунки масаланинг муҳим томонлари фақат ўша иккинчи тақрибий қиймат ёрдамида аниқланиши мумкин. Бу нуқтаи назардан қараганда қутбланиш текислигининг айланиш проблемаси бизни тўлқин узунлиги молекуланинг ўлчамидан бир неча минг марта ортиқ бўлган кўринадиган ёруғлик билан молекула ўртасида бўладиган ўзаро таъсирда молекулаларнинг ўлчамларини эътиборга олишга мажбур қилиши жиҳатидан катта аҳамиятга эга. Яна шуни қайд қилиш қизиқарлики, масалани тўлиқ ҳал қилиш учун молекула эга бўладиган электр моментинигина эмас, балки ёруғлик тўлқини ҳосил қиласидиган магнит моментини ҳам ҳисобга олиш керак; молекуланинг магнит моментини бошқа кўп оптик масалаларда ҳисобга олиш ортиқча ишдир.

Молекула ўлчамларининг роли тўғрисида айтилган фикрларни умумийроқ бўлган бошқа формал тарзда ифодалаш мумкин. Молекулада индукцияланган диполь моменти E майдон кучланганлининг бир нуқтадаги қиймати билан эмас, балки молекуланинг ўлчамларидек келадиган соҳадаги қийматлари билан аниқланади. Бу хуроса E вектор билан D индукция вектори ўртасидаги муносабатга ҳам тегишли. Демак, молекулалар ўлчамлари чекли бўлганлиги туфайли E билан D ўртасидаги боғланиш нолокал бўлади, яъни D нинг бирор нуқтадаги қиймати E нинг ўша нуқта атрофидаги қийматларига боғлиқ.

D билан E ўртасидаги боғланишнинг нолокал бўлиши фазовий дисперсия эфектлари деб аталган бир қатор ҳодисалар юз берлишига сабаб бўлиши 149-§ да баён этилган эди. Қутбланиш текислигининг айланиши бу эфектларнинг энг соддаси ва энг кучлигисидир, бу эфектнинг катталиги $d/\lambda \approx 10^{-3}$ нисбат билан аниқланади. Фазовий дисперсиянинг қолган эфектлари заифроқдир, чунки улар $(d/\lambda)^2$ га боғлиқ.

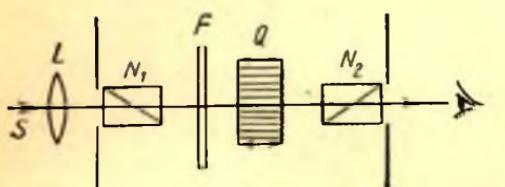
164- §. Кристалларда қутбланиш текислигининг айланиши

Қутбланиш текислигининг айланиш ҳодисасини Араго (1811 й.) квәрцда нурнинг иккига ажралиб синишини үрганишда кашф этган; маълумки, квәрцда нурнинг иккига ажралиб синиши жуда сезиларли бўлади. Гарчи ҳозирги вақтда айлантириш қобилияти квәрцнидан бир неча марта ортиқ бўлган моддалар (масалан, киноварь) маълум бўлса-да, квәрц ҳозирга қадар ҳам бу ҳодисани намойиш қилиб кўрсатишнинг классик обьекти бўлиб келмоқда ва айлантириш қобилиятини тадқиқ этишга мўлжалланган кўп асбобларда қўлланилади.

Квәрц бир ўқли кристалл бўлгани сабабли ўқи бўйлаб ёруғлик ўтказганда изотроп жисмдек бўлиши керак эди. Бироқ тажриба квәрцнинг қуйидаги хусусияти борлигини кўрсатди. S манбадан келаётган параллел ёруғлик дастаси N_1 қутбловчи (поляризатор) ёрдамида қутбланиб ва тахминан монохроматик даста бўлиб (F светофильтр), оптик ўқقا перпендикуляр равища кесиб олинган квәрц кристалининг Q пластинкасига тушаётган бўлсин (30.1- расм), бунда ёруғлик квәрцнинг ўқи бўйлаб тарқалади. Агар анализаторлик қиласидаги иккинчи N_2 қутбловчи биринчиси билан айқаштириб қўйилган ($N_2 \perp N_1$) бўлса, барибир ёруғлик бу системадан ўтади. Бироқ N_2 қутбловчини бирор бурчакка айлантириб, яна системадан ёруғлик ўтмайдиган (яъни кузатиш майдони тўлиқ қоронғилашадиган) қилиш мумкин. Бу ҳол эса тавсиф этилган тажрибада квәрц орқали ўтиб қутбланган ёруғлик эллиптик равища қутбланмай, балки чизикли қутбланганича қолганини билдиради; квәрцдан ўтишда қутбланиш текислиги бирор бурчакка бурилган холос, бу бурчак квәрц бор ҳолда кузатиш майдонини қоронғилатиш учун N_2 анализатор буриладиган бурчак билан ўлчанади. Ёруғлик фильтрини алмаштириб, турли тўлқин узунликлар учун қутбланиш текислигининг бурилиш бурчаги турлича бўлишини, яъни айланма дисперсия мавжудлигини пайқаш осон.

Фильтрлар билан ўтказилган хомаки ўлчашлар қалинлиги 1 мм бўлган квәрц пластинка қутбланиш текислигини қуйидаги бурчакларга буришини кўрсатади:

Қизил ёруғликда	15°
Сариқ »	21°
Яшил »	27°
Кўк »	33°
Бинафша »	51°



30.1- расм. Кристаллда қутбланиш текислигининг айланишини кузатиш схемаси.

N_1 , N_2 — қутбловчи призмалар (поляризаторлар); F — светофильтр; Q — кристалл квәрцидан оптик ўқقا перпендикуляр равища кесиб олинган пластинка.

Тўлқин узунлигининг тайинли қийматида қутбланиш текислигининг бурилиш бурчаги пластинканинг қалинлигига пропорционал.

нал бўлади. Қаттиқ моддаларнинг айлантириш қобилияти қутбланиш текислигини қалинлиги 1 мм бўлган пластинка бурадиган α бурчак билан характерланади. Шундай қилиб,

$$\varphi = \alpha d, \quad (164.1)$$

бу ерда φ — бурилиш бурчаги, d — пластинканинг миллиметр ҳисобидаги қалинлиги, α — тўлқин узунлигига, модданинг табиити ва температурага бўғлиқ бўлган коэффициент. Сариқ чизиқда (Na буғларининг ёруғлиги, $\lambda = 5893 \text{ \AA}$) кварцнинг α си 21° , 7 га тенг эканлиги аниқ ўлчашлардан топилган. Равшанки, 30.1-расмда кўрсатилган схема кристаллнинг ўқига нисбатан симметрик ва кристаллни ўз ўқи атрофида бурганда бутун манзара ўзгармай қолади. Тажрибанинг кўрсатишича, ёруғлик тарқалишининг йўналиши ўзгарганда айланиш йўналиши (ишораси) ўзгаради. Шунинг учун кристалдан ўтиб қутбланган ёруғлик кўзгудан қайтиб, яна ўша кристалл орқали ўтса, у ҳолда қутбланиш текислигининг йўналиши ўз ҳолига қайтади.

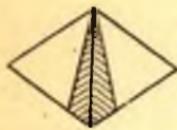
Шунинг учун айланиш йўналиши ёруғлик дастасига қарши қараб турган кузатувчи учун аниқланади.

Кварцда айлантириш йўналишини кузатишдан икки хил кварц борлиги аниқланган: биринчиси — ўнгга айлантирувчи, яъни мусбат кварц, бу кварц қутбланиш текислигини ўнг томонга (соат стрелкаси бўйича) буради; иккинчиси — чапга айлантирувчи, яъни манфий кварц, бу кварц қутбланиш текислигини соат стрелкасига тескари буради. Иккала ҳолда буриш катталиги бир хил ($\alpha_+ = \alpha_-$). Бошқа кристаллар ҳам шундай бўлса керак: уларнинг ҳаммаси $\alpha_+ = \alpha_-$ шартни қаноатлантирадиган икки хил бўлади, бироқ баъзи кристалларнинг иккала хили топилган эмас.

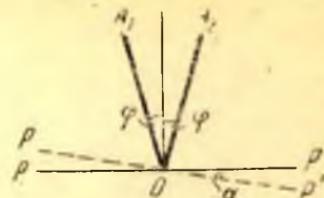
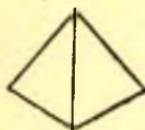
Ёруғлик кристаллнинг ўқи бўйлаб эмас, балки ўққа қия йўналган ҳолда ҳам қутбланиш текислигининг бурилиш ҳодисаси юз беради, албатта. Бироқ уни бу шароитда ўрганиш анча қийинроқ, чунки бу ҳодисани нурнинг иккига ажralиб синиш ҳодисаси маскировка қилиб қўяди. Бу ҳодисани икки ўқли кристалларда кузатиш янада қийин, чунки ҳар бир ўқ бўйлаб айланиш ҳар хил бўлиши мумкин. Ниҳоят, куб системали баъзи кристаллар маълум бўлиб, уларда нурнинг иккига ажralиб синиш ҳодисаси юз бермайди, бироқ улар қутбланиш текислигини айлантира олади (натрий гипохлорид $NaClO_3$ ва натрий гипобромид $NaBrO_3$); бу ҳолда қутбланиш текислигининг айланиш катталиги кристаллнинг жойлашиш вазиятига (ориентациясига) боғлиқ бўлмайди.

165- §. Айлантириш қобилиятини топиш методларини аниқлаштириш

164-§ да баён этилган тажрибаларда қутбланиш текислигининг бурилиш бурчаги N_2 анализаторнинг актив модда бор бўлган ва бўлмаган ҳолда кузатиш майдонини қоронғилатадиган икки вазияти орқали аниқланди. Бу қурилма анча қўпол бўлиб, унинг ўрнига



30.2- расм. Ярим сояли энг содда анализаторнинг тузилиши.



30.3- расм. Ярим сояли анализаторнинг ишлаш принципи.

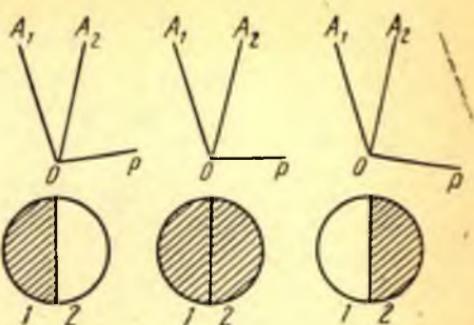
күпинча аниқроқ натижа берадиган қурилма ишлатилади. Аńча аниқ ўлчашга имкон берадиган ярим сояли қурилмалар кенг қўлланилади. Бундай асбоб қутбловчидан ва ярим сояли анализатордан иборат бўлиб, бу анализаторнинг икки ярмидаги тебранишларнинг йўналишлари ўзаро жуда кичик 2ϕ бурчак ҳосил қиласди. Ярим сояли энг содда анализатор ясаш учун одатдаги қутбловчи призмани бош текислиги бўйлаб кесилади, ҳар бир ярмида бурчаги $2^{\circ}30'$ га яқин бўлган понасимон қатлам тарашлаб олиб ташланиб, кейин иккала ярми қайтадан елимлаб ёпиширилади (30.2-расм). Бундай призманинг кўндаланг кесими дастлабки тўғри ромб шаклида бўлиш ўрнига бузилган ромб шаклида бўлади.

Агар қутбловчидан чиқаётган ёруғликнинг PP тебраниш текислиги анализаторнинг A_1 ва A_2 бош йўналишлари орасидаги бурчакнинг биссектрисасига перпендикуляр бўлса, у ҳолда анализаторнинг иккала ярми бир хил ёритилган бўлади: $I_1 = I_2 = I_0 \sin^2 \phi$, бу ерда I_0 — қутбловчидан чиқаётган ёруғликнинг интенсивлиги, I_1 ва I_2 — мос равишда анализаторнинг яримлари ўтказиб юбораётган ёруғликнинг интенсивликлари (30.3- расм). Агар PP текислик жуда кичик α бурчакка бурилиб, $P'P'$ вазиятни эгалласа, у ҳолда $I_1 = I_0 \sin^2(\phi + \alpha)$ ва $I_2 = I_0 \sin^2(\phi - \alpha)$ бўлади. ϕ бурчакнинг қўймати кичик бўлганда кичик α бурчакка бурилиш оқибатида иккала майдон (яъни анализаторнинг иккала ярми) ёритилганлиги teng бўлмай қолиши аниқ кўринади. (30.4- расм).

Агар асбобни анализаторнинг иккала ярми teng ёритиладиган қилиб созлагандан сўнг поляризатор билан анализатор орасига тадқиқ этиладиган модда қўйсан, у ҳолда кўриш майдонининг иккала ярми бир хил ёритилган бўлмай қолади. Ёритилганликлар тенглигини тиклаш учун анализаторни α бурчакка буриш керак, худди мана шу бурчак тадқиқ этилаётган моддада қутбланиш текислигининг бурилиш бурчагига teng бўлади.

Айланма дисперсия монохроматик ёруғликда (масалан, симоб лампасининг чизикларида) ўлчаниши керак. Қўполроқ ўлчашларда рангли фильтрлардан фойдаланиш кифоя қиласди. Оқ ёруғлик билан

ишилганда махсус ёруғлик фильтрларидан фойдаланмас-лика имкон берадиган ажо-йиб мослама ўйлаб топилди (бикварц, к. 214-машқ). Бикварцда ишилганда асбоб май-доннинг иккала ярмининг ранглар и бир хил бўладиган қилиб созланади. Бироқ таж-риба ёритилганликлар тенглигини аниқлаш рангларнинг бир хиллигини аниқлашдан кўра ишончлироқ бўлишини кўрсатди. Шунинг учун ҳо-зирги вақтда амалий қурилма-ларда бикварц эмас, фақат ярим сояли анализаторлар ишлати-лади. Замонавий яхши асбобларда қутбланиш текислигининг $0^{\circ}, 01$ қадар бурилишини ўлчаш мумкин.



30.4-расм. Қутбланиш текислигининг ҳар хил вазиятларида ярим сояли анализаторнинг кўриш майдони.

166- §. Аморф моддаларда қутбланиш текислигининг айланиши

Сезгир тадқиқот усулларининг қўлланилиши шу нарсани кўр-сатдик, қутбланиш текислигининг бурилиш ҳодисаси кенг тар-қалган ҳодиса бўлиб, кристалл тузилишга эга бўлмаган кўп жисм-ларда ҳам бирмунча кузатилади. Булар жумласига тоза суюқ-ликлар (масалан, сквидар) ва кўп моддаларнинг актив бўлмаган эритувчилардаги эритмалари (масалан, қанднинг сувдаги эритма-лари) киради. Ҳозирги вақтда айлантириш қобилияти салгина се-зиладигандан тортиб жуда зўр бўлганларигача (масалан, қалин-лиги 10 см бўлган никотин қатлами сариқ нурнинг қутбланиш текислигини 164° га буради) бўлган мингларча хилма-хил актив моддалар маълум. Тартрат кислота тузлари мисолида биринчи бў-либ Пастер топган (1848 й.) жуда муҳим факт актив моддаларнинг икки хил (ўнгга айлантирувчи ва чапга айлантирувчи) бўлишидир. Ҳозирги вақтда кўпчилик актив моддаларнинг иккала хили маълум, ҳамма актив моддалар мана шундай икки хил бўлади, деб ўйлашга ҳамма асослар бор; модданинг иккала хилининг айлантириш қо-билиятининг сон қийматлари бир хил бўлиб, фақат ишораси билан фарқ қиласи.

Био эритмалар устида ўтказган тажрибаларидан қуийдаги миқ-дорий қонунларни топди (1831 й.): қутбланиш текислигининг Φ бурилиш бурчаги эритма қатламининг d қалинлигига ва актив мод-данинг c концентрациясига тўғри пропорционалдир:

$$\Phi = [\alpha] dc. \quad (166.1)$$

$[\alpha]$ пропорционаллик коэффициенти*, кристалларнинг α коэффициентига ўхшаб, модданинг табиатини характерлайди; бу коэффициент айлантириш доимийси деб аталади. Айлантириш доимийси тўлқин узунлигига ва температурага боғлиқ: босқа эритувчи олганда $[\alpha]$ коэффициент ўзгаради, ўзгарганда ҳам жуда мураккаб тарзда ўзгаради.

Умуман айтганда, айлантириш доимийси температурага кўп боғлиқ эмас. Кўп моддаларда температура бир градус кўтарилиганда айлантириш доимийси ўз катталигининг мингдан бир улуси қадар камаяди. Аҳён-аҳёнда температура кўтарилиганда айлантириш доимийси ҳам ортади.

Худди шунингдек, тўлқин узунлигининг айлантириш қобилиятига (айланма дисперсия) кўрсатадиган таъсири ҳам умумий тарзда характерланган бўлиши мумкин ва ҳар бир ҳол учун алоҳида ўрганилиши керак. Айлантириш қобилияти тўлқин узунлигининг квадратига тахминан тескари пропорционал, яъни

$$[\alpha] \sim 1/\lambda^2$$

эканлигини Био топган. Бу қоида муносабатни тўғри акс эттирилади, шунинг учун уни тахминий ҳисобда ишлатиш мумкин. Умуман айтганда, λ ортганда $[\alpha]$ камаяди, бироқ айлантириш дисперсияси аномал бўлган моддалар ҳам бор. Экспериментал тадқиқот ва назарий изланишларнинг (Друде) кўрсатишича, аномалия соҳалари хусусий тебраниш соҳаларига (ютилиш полосаларига) мос келади ва бунга қараб бу ҳодиса билан синдириш кўрсаткичининг дисперсияси орасидаги муносабат аниқланади.

Друденинг тажрибада тасдиқланган формуласи қўйидаги кўринишда ёзилади:

$$[\alpha] = \frac{A}{\lambda^2 - \lambda_i^2} \quad \text{ёки} \quad [\alpha] = \sum \frac{A_i}{\lambda^2 - \lambda_i^2}, \quad (166.2)$$

бу ерда λ_i — модданинг ютилиш полосаларининг тўлқин узунликлари, $i = 1, 2, 3, \dots$

Био қонунлари эриган жисмларнинг қутбланиш текислигини айлантириши молекуляр хосса эканлигини кўрсатди, шунинг учун айланыш катталиги ёруғлик нурининг йўлида учраган молекулалар сонига пропорционал (қатламнинг узунлиги ва концентрацияга пропорционал) равища ортади; шунинг учун айни ўша молекулалардан ташкил топган аморф жисмларда ҳам (масалан, обакидандонда), тегишли суюқликларнинг бугларида ҳам (масалан, скипидар ёки камфаранинг бугларида) қутбланиш текислиги айланади. Тажриба айлантириш доимийси модданинг агрегат ҳолатига боғлиқ эмас эканлигини кўрсатади. Масалан, суюқ камфарада (204°C да)

* Кристалларнинг α айлантириш доимийсидан фарқ қилиш учун эритмаларга тегишли бу коэффициент $[\alpha]$ билан белгиланади.

айлантириш доимийси $[\alpha] = 70^\circ,33$ экани, буғ ҳолатидаги камфарада (220°C да) $\alpha = 70^\circ,31$ экани топилган.

Модданинг солиштирма айлантириш қобилиятига эритувчи кўрсатадиган таъсирни молекулаларнинг хоссаларини бирмунча ўзгартирадиган иккиламчи таъсир деб қарашиб керак. Бироқ айлантириш қобилияти кўп кристалларни ҳам характерлаши бизга маълум; шу билан бирга, баъзи ҳолларда айлантириш қобилияти айни кристалл структурага боғлиқ бўлиб, молекулаларнинг ўзининг хоссаси эмас. Масалан, эритилган (аморф ҳолдаги) кварц қутбланиш текислигини айлантирмаса ҳам, кристалл ҳолидаги кварц энг актив моддалар қаторига киради.

Аморф ҳолатида (эртилган ёки суюқлантирилган) актив бўлган ҳамма моддалар кристалл шаклида ҳам актив бўлиши, лекин уларнинг кристалл ҳолатга тегишли айлантириш доимийси аморф ҳолатга тегишли айлантириш доимийсининг қийматидан кўп фарқ қилиши мумкинлиги ҳозирги вақтда тўлиқ аниқланган. Аморф ҳолатида актив бўлмай, кристалл ҳолатида қутбланиш текислигини айлантирадиган қатор моддалар бор. Шундай қилиб, оптик жиҳатдан активлик молекуланинг тузилишига ҳам, молекулаларнинг кристалл панжарада жойлашишига ҳам боғлиқ экан. Ҳақиқатан ҳам, тегишли кристалларни (кварц, натрий гипохлорит) Рентген нурлари воситасида текшириш уларнинг оптик активлигини талқин этишга имкон берадиган структура хусусиятларини кўрсатади.

167- §. Сахариметрия

$[\alpha]$ нинг маълум бир эритувчи, тўлқин узунлиги ва температурага оид қийматини топиб, эритилган актив модданинг концентрациясини аниқлашда (166.1) фўрмуладан фойдаланиш мумкин. $[\alpha]$ градус ҳисобида, d дециметр ва $c = \text{г}/\text{см}^3$ ҳисобида ифодаланади, у ҳолда $[\alpha]$ доимий солиштирма айлантириши дейилади. Масалан, қамишдан олинган шакарнинг сувдаги эритмаларидан $t = 20^\circ\text{C}$ да сарик нур (натрий буғларининг чизиги, $\lambda = 589,3$ нм) ўтказилганда $[\alpha] = 66^\circ, 46$ бўлган.

Актив моддаларнинг концентрациясини ўлчашнинг бу методи ишончли ва тезкор бўлгани учун у камфара, кокайн, никотин ва айниқса шакарли моддалар (жумладан, қанд ишлаб чиқариш саноатида) ишлаб чиқаришда миқдорларни аниқлашда қўлланилдиган асосий метод бўлиб қолди. Маълум халқаро кўрсатмаларга мувофиқ бажариладиган ўлчаш ишлари умум томонидан эътироф этилган расмий контроль усуллари ҳисобланади. Шунинг учун бундай ўлчаш ишларига мўлжалланган асбоблар юксак даражада такомиллаштирилган; бу асбоблар поляриметрлар ёки сахариметрлар деб аталади.

168- §. Қутблагиш текислиги айлағишириг ғазарияси

а. У м у м и й м а ғ л у м о т . Қутбланиш текислигининг айланыш ҳодисаси нурни иккига ажратиб синдиришнинг маҳсус типи эканлигини Френель (1817 й.) топган. Френелнинг мулоҳазаларига актив моддаларда ўнг доира бўйича ва чап доира бўйича қутбланган нурларнинг тарқалиш тезлиги ҳар хил бўлади, деган гипотеза асос қилиб олинган. Бунда ўнақай моддаларда (яъни ўнгга айлантирувчи моддаларда) ўнг доира бўйича қутбланган тўлқинларнинг тезлиги катта бўлади, чапақай моддаларда чап доира бўйича қутбланган тўлқинларнинг тезлиги катта бўлади. d (droit — ўнг) ва g (gauche — чап) индекслардан фойдаланиб, Френель фаразларини қўйидаги кўринишда ёзамиш:

Ўнақай моддалар (D)

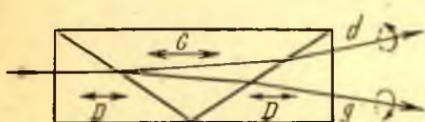
$$v_d > v_g, n_d < n_g$$

Чапақай моддалар (G)

$$v_d < v_g, n_d > n_g,$$

бу ерда v — доиравий қутбланган ёруғликнинг тезликлари, n — тегишли синиш кўрсаткичлари.

Френель ўзининг фаразларини ўнг ва чап доиравий қутбланган ёруғлик тарқалиш тезлигининг фарқини тадқиқ этиш учун мўлжалланган маҳсус тажрибада текшириб кўрди. Френель уч призмадан иборат мураккаб призма (30.5-расм) ясади: уларнинг иккитаси ўнг томонга айлантирувчи (D) кварц бўлиб, учинчиси чап томонга айлантирувчи (G) кварц эди (ўқлар чизмада стрелкалар бўйлаб йўналган). Агар ўнг томонга айлантирувчи кварцда $n_g > n_d$ бўлиб, чап томонга айлантирувчи кварцда $n_g < n_d$ бўлса, у ҳолда чизиқли қутбланган ёруғлик дастаси



30.5-расм. Қутбланиш текислиги ғайланишининг умумий назариясини намойиш қилиб кўрсатишда Френель призмасини ишлатиш.

бундай призмадан ўтганда расмда кўрсатилганидек бўлиб иккига ажралади (17.8-в расмда кўрсатилган призманинг ишлашига солиширинг). Натижада призмадан икки ёруғлик дастаси чиқади: булардан бири ўнг доира бўйича, иккинчиси эса чап доира бўйича қутбланган (30.5-расмда ажралиш бурчаги яққол бўлиши учун жуда катта қилиб кўрсатилган). Тажриба Френелнинг фарзларини тўлиқ тасдиқлади.

Доиравий қутбланган ёруғликни актив моддаларнинг иккига ажратиб синдириши (буни Френель исбот қилган) қутбланиш текислигининг айланыш ҳодисасини изоҳлаб беришини кўрсатиш қийин эмас. Ҳақиқатан ҳам, чизиқли қутбланган ёруғликни ўнг доира бўйича ва чап доира бўйича қутбланган икки доиравий қутбланган тўлқинлар тўплами деб тасаввур этиш мумкин, бунда тўлқинларнинг давр ва амплитудалари бир хил бўлади. Қутбланиш текислигини айлантирувчи моддага кириш жойида ўнг ва чап доира

бүйича қутбланган ёруғлик түплами тебранишлари AA текислик бүйича бўладиган чизиқли қутбланган ёруғликка (30.6- а расм) эквивалент бўлсин, яъни ўнг ва чап тўлқинларнинг айланувчи электр векторлари AA текисликка нисбатан симметрик бўлсин. Муҳитнинг ихтиёрий бир нуқтасида бу векторларнинг бир-бирига нисбатан жойлашиши қандай бўлишини кўриб чиқамиз (қ. 30.6-б расм). Аниқлик учун $v_d > v_g$ бўлсин, деб фараз қиласиз.

Чап тўлқин кичик тезлик билан тарқалгани учун муҳит ичидаги бирор нуқтага етгуンча у ўнг тўлқинга нисбатан фазаси бўйича бирмунча орқада қолади. Текширилаётган нуқтада ўнг тўлқиннинг электр вектори ўнг томонга ψ -проқ бурчакка бурилиб, чап тўлқиннинг электр вектори чап томонга бундан камроқ бурчакка бурилади; демак, бу иккала вектор симметрик жойлашган текислик AA текисликка нисбатан ўнг томонга бурилган BB текислик бўлади. Шундай қилиб, натижаловчи ясси тебраниш BB бўйича йўналади, яъни ёруғликнинг қутбланиш текислиги ўнг томонга ψ бурчакка бурилади, оқибатда

$$\Phi_d - \psi = \Phi_g + \psi \text{ ёки} \quad \psi = 1/2 (\Phi_d - \Phi_g)$$

бўлиб қолди.

Бу масалани аналитик равишда ечиш учун ёруғлик векторининг бурилиш бурчагини t вақт ҳамда ўнг ва чап нурларнинг кириш z чуқурлиги орқали ифодалаймиз:

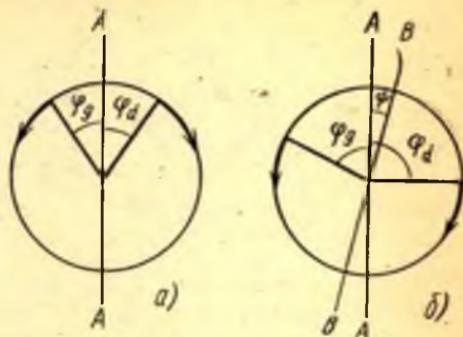
$$\Phi_d = \omega (t - z/v_d), \quad \Phi_g = \omega (t - z/v_g),$$

бу ерда $v_d = c/n_d$ ва $v_g = c/n_g$ — доиравий қутбланган ўнг ва чап нурлар тарқалишининг фазавий тезликлари, n_d ва n_g — тегишли нурларнинг синиш кўрсаткичлари. Бу ифодалардан қутбланиш текислигининг ψ бурилиш бурчаги (қ. 30.6- б расм) $z = l$ чуқурликда қўйидагига teng бўлиши кўринади:

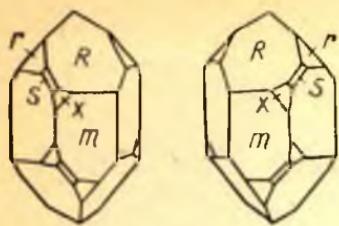
$$\psi = \frac{\Phi_d - \Phi_g}{2} = \frac{\omega l}{2c} (n_g - n_d) = \frac{\pi l}{\lambda_0} (n_g - n_d), \quad (168.1)$$

чунки

$$\omega/c = 2\pi/Tc = 2\pi/\lambda_0,$$



30.6- расм. Қутбланиш текислиги айланышининг умумий назариясига доир.



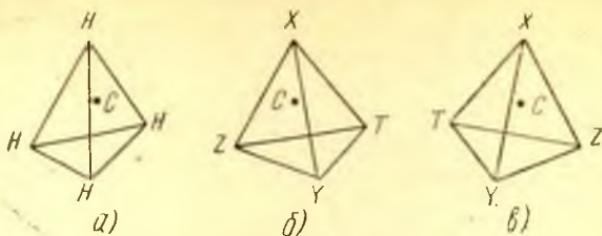
30.7- расм. Ўнақай ва чапақай кварт кристаллари.

бу ерда λ_0 — вакуумдаги тұлқин узунлиги. (168.1) формуладан күришича, $n_g > n_d$ бўлган моддаларда қутбланиш текислиги ўнг томонга бурилади ($\Phi_d > \Phi_g$), $n_g < n_d$ бўлган моддаларда қутбланиш текислиги чап томонга бурилади ($\Phi_d < \Phi_g$), булар Френель маълумотларига тўғри келади.

б. Қутбланиш текислиги айланышининг молекулар назариясит тўғрисида тушунчада. Френеллинг мулоҳазалари қутбланиш текислигининг айланышидек ўзига хос масалани синдириш кўрсаткичининг ёруғлик қутбланиши характеристига боғланиши тўғрисидаги умумийроқ проблемага келтиришга имкон берди. Шундай қилиб, қутбланиш текислиги айланышининг молекулар назарияси масаласи актив жисмларда ўнг ва чап нурларнинг тарқалиш тезлиги нима сабабдан фарқ қилишини аниқлашга келтирилди. Актив жисмларнинг ўнақай ва чапақай хили мавжудлиги фактига асосланиб Пастер молекулар тасаввурлар соҳасида актив жисмлар дисимметрик бўлиши керак деган, фикрга келди: актив мoddанинг икки хили шундай тузилганки, улардан бири иккинчисининг кўзгу тасвири бўлиб, уни ҳеч қандай кўчириш билан иккинчисига устма-уст тушириб бўлмайди. Актив кристалларда бу хусусиятни пайқаш учун уларнинг шаклини бевосита ўрганиш мумкин. (қ. масалан, 30.7-расмда тасвирланган ўнг ва чап кварт* кристаллари). Бундай кўзгусимон симметрияли кристалл шакллар энантиоморф шакллар деб аталади.

Актив суюқликларда икки хил ишорали активликнинг мавжудлигига молекулаларнинг дисимметрик тузилиши сабаб бўлиши керак. Асимметрик молекулалар тўғрисидаги тасаввурлар органик химияда кенг қўлланиладиган бўлиб, молекулаларда атомларнинг фазовий тақсимоти тўғрисидаги таълимотга, яъни стереохимияга асос қилиб олинган. Органик молекулаларнинг асимметрияси углерод атомининг тўрт атомга ёки атом групбаларига (радикалларга) қўшилиб бирикма ҳосил қилиши туфайли бўлади деб ҳисобланади; ҳосил бўлган молекулада бу групбалар тўрт ёқли пирамиданинг учларида туриб, унинг марказида углерод атоми туради. Энг содда молекулаларда, масалан, CH_4 метанда (30.8-а расм) ёки CCl_4 углерод хлоридда бу пирамида мунтазам (тетраэдр) бўлиши керак. Агар тўрт учи тўрли X , Y , Z , T радикаллар билан банд бўлса, молекула дисимметрия характеристига эга бўлади; бу ҳолда

* «Пастернинг бу қоидасидан» истисно бўлган баъзи ҳоллар ҳам бор; буларда актив кристаллар ташки шаклнинг дисимметрияси билан эмас, балки уларнинг таркибида молекулаларнинг дисимметрияси билангина характеристланади.



30.8-расм. $C(XYZI)$ типидаги симметрик ва дисимметрик молекулалар.

a — метаннинг симметрик молекулалари; *б* ва *в* — $C(XYZI)$ типидаги молекуланинг кўзгусими хиллари.

бири иккинчисининг кўзгу тасвири бўлган икки хил молекула бўлади (қ. 30.8-б ва *в* расм).

Қанд молекуласида ва бошқа бир қатор органик бирикмаларнинг молекулаларида битта эмас, балки бир неча асимметрик углерод атомлари бўлади; бирор асимметрик атомлар атрофидаги ҳар хил группалар молекулаларнинг молекуляр таркиби бир хил, лекин тузилиши ҳар хил бўлган хиллари пайдо бўлишига сабаб бўлади. Масалан, қанднинг саккиз жуфт (ўнг ва чап) оптик изомер ҳосил қиласидиган 16 хил шакли бўлиши мумкин, булар ҳақиқатда тажрибада топилган. Юқорида айтиб ўтилганидек, оптик жиҳатдан актив молекулаларнинг кўпчилигида углероднинг асимметрик атоми бўлади.

Хозирги вақтда ўз молекулаларида бошқа асимметрик атомларга (кремний, фосфор, бор ва бошқа атомларга) эга бўлган актив бирикмалар ҳам маълум.

Оптик активликни молекуляр нуқтаи назардан талқин этишнинг дастлабки уринишлари аслида формал характерда бўлиб, қўйидаги фаразга келтирилар эди; бу фаразга кўра, асимметрик молекуладаги боғланишлар ёруғлик тўлқинининг таъсири остида силжитиладиган электронларга винтсимон траекториялар бўйлаб ҳаракат қилишга шароит яратиб беради. Борн (1915 й.) молекуланинг умуман молекуляр анизотропия ҳодисаларини талқин этишга ярайдиган умумийроқ моделига асосланиб асимметрик молекулалар, яъни на симметрия марказига ва на симметрия текислигига эга бўлмаган молекулалар ёруғликнинг қутбланиш текислигини айлантиришини изоҳлаб бериш мумкин эканлигини кўрсатди. Биз бу бобнинг бошида эслатиб ўтганимиздек, бу ҳолда ёруғлик тўлқини билан молекула ўртасидаги ўзаро таъсир тўғрисидаги масалани ҳал қилишда d/λ нисбатга боғлиқ бўлган эффектларни эъти борга олмаслик мумкин эмас экан, бу нисбатдаги d — молекула нинг ўлчами, λ — тўлқин узунлиги. В. Р. Бурсиан ва А. В. Тимо

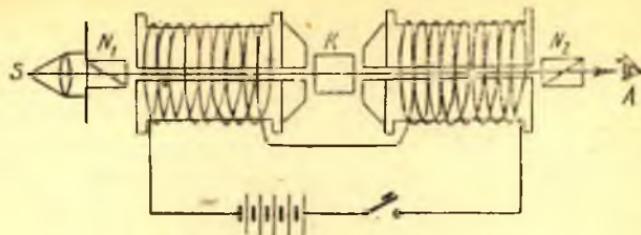
рева асимметрик молекулада ёруғлик тұлқинининг майдонидан ҳосил бўлган электр моментинигина эмас, балки магнит моментини ҳам эътиборга олиш керак эканлигини кўрсатиб, бу назарияни анча тўлдирдилар.

Кутбланиш текислигининг айланиши тўғрисидаги масала тўлқин билан молекула ўтасидаги ўзаро таъсири шароитларини нима сабабдан бунчалик батафсил ҳисобга олишни талаб қилишини Френеллинг (168.1) формуласидан кўриш мумкин. Кутбланиш текислигининг айланиш ҳодисаси синдириш кўрсаткичларининг фарқларига боғлиқ бўлган бошқа ҳодисаларга қараганда анча нозик тадқиқот методидир. Ҳақиқатда энг нозик интерференцион методларгина синдириш кўрсаткичининг миллиондан бир улуши (10^{-6}) тартибидаги фарқини аниқлашга имкон беради. Аммо n_g билан n_d орасидаги миллиондан бир улушларча фарқ қутбланиш текислигининг осон кузатиладиган айланишига сабаб бўлади. Ҳақиқатан ҳам, қалинлиги $l = 25$ см бўлган қатламдан $\lambda = 5 \cdot 10^{-5}$ см тўлқин ўтганда (168.1) дан $\psi = 90^\circ$ эканини топамиз. 165-ѓ да эслатиб ўтилганидек, замонавий тадқиқот усуслари қутбланиш текислигининг ҳатто 0° , 01 бурилишини аниқлашга, яъни n_g билан n_d орасидаги тахминан 10 000 марта кичик фарқни (нолдан кейинги ўччи үнли каср хонасидаги фарқни) пайқашга имкон беради.

169- §. Кутбланиш текислигининг магнит майдони таъчирида айланиши

1846 йилда Фарадей оптик жиҳатдан актив бўлмаган моддаларда қутбланиш текислигининг магнит майдони таъсирида айланишини аниқлади. Унинг бу кашфиётининг физика тарихидаги аҳамияти бениҳоя катта. Бу ҳодиса оптик ва электромагнитик процесслар орасидаги боғланиш кўринган биринчи ҳодиса эди. Фарадей ўз кашфиётининг аҳамиятини характерлаб келиб: «Мен ёруғлик нурини магнитлай ва электрлай олдим, магнит куч чизигини ёрита олдим»,— деган. Аммо бу ибора англашилмовчиликка сабаб бўлмаслиги керак: кузатилаётган ҳодиса магнит майдони билан ёруғлик тўлқини майдонининг бевосита ўзаро таъсирининг натижаси эмас, магнит майдони ўша майдонга қўйилган моддага қутбланиш текислигини айлантирадиган қобилият бериб, шу модданинг хоссаларинигина ўзгартиради.

Фарадей ҳодисасини бундай қилиб амалга ошириш мумкин (30.9-расм). Электромагнитнинг қутблари орасига тадқиқ этиладиган K жисм, масалан, бир парча шиша қўймиз. Чизиқли қутбланган ёруғлик бу жисм орқали шундай ўтказиладики, бунда ёруғликнинг йўналиши билан магнит майдонининг йўналиши бир хил бўлади, бунинг учун электромагнитнинг ўзаги пармалаб тешилади. Магнит майдони бўлмаган ҳолда поляризацион системани қоронғиликка созлаб магнит майдони уланганда қутбланиш текислигининг бури-



30.9-расм. Қутбланиш текислигининг магнит майдони таъсири остида айланишини кузатиш схемаси.

лишини кўриш мумкин, бу бурилиш одатдаги усуллар билан кузатилади ва ўлчанади.

Бу ҳодисанинг миқдорий қонунларини Фарадей топган бўлиб, уни бир катор жисмларда Верде тўлиқроқ текширган: қутбланиш текислигининг Φ бурилиш бурчаги ёруғликнинг моддадаги йўлининг l узунлигига ва магнит майдонининг H кучланганлигига пропорционалдир:

$$\Phi = \rho l H, \quad (169.1)$$

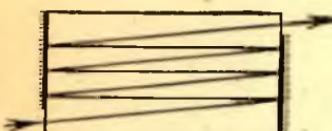
бу ерда ρ — мэддага харәктерга бўлган доимий бўлиб, Верде доимийси деб аталади.

ρ нинг қийматлари унча катта эмас. Углерэд сульфид CS_2 ва баъзи нав шишалларда ρ нинг қиймати қиёсан катта бўлади; agar l сантиметр ҳисобида, H эрстад ҳисобида ифодаланган бўлса, CS_2 да натрийнинг сариқ D -чилиги учун $\rho=0',042$, оғир флинтда $\rho=0',06-0',09$ бўлади. Кўп жисмларда ρ янада кичик: $0',01$ дан $0',02$ гача оралиқдаги қийматларни олазди. Газларнинг буриш қобилияти янада паст.

Магнит майдони таъсирида ҳамма жисмлар қутбланиш текислигини жуда оз даражада бўлса-да айлантиради, деган фикрга шубҳаланишга асос йўқ. Ферромагнит металларнинг (Fe , Ni , Co) жуда юпқа шаффоғ қатламларида қутбланиш текислиги ниҳоятда кўп бурилгани кузатилган. Магнит майдони $10\,000$ Э бўлган ҳолда қалинлиги $0,1$ мкм бўлган темир қатлами 2° га буради. Агар Верде қонунини татбиқ этиш мумкин бўлса, у ҳолда бу маълумотлардан темирнинг ρ доимийси 20° га тенг бўлиб чиқар эди. Бирок ҳақиқатда эса ферромагнит материалларда қутбланиш текислигининг айланиши майдоннинг кучланганлигига эмас, балки магнитланганликка пропорционал равища қортади.

Айлантириш йўналиши магнит майдони бўйлаб қараб турган кузатувчига нисбатан шартли равища ҳисоб қилинади. Фоят кўп

моддаларда қутбланиш текислиги ўнг томонга, яъни электромагнитнинг ўрамлари ўралган томонга айланади. Бундай моддалар мусбат моддалар деб аталади. Бироқ тескари томонга айлантирувчи моддалар ҳам бўлади, улар манфий моддалар деб аталади. Ҳамма манфий моддалар парамагнит атомларга эга бўлади. Бироқ кўпчилик парамагнит жисмлар ва ҳамма диамагнит жисмлар қутбланиш текислигини мусбат йўналишда (ўнг томонга) айлантиради.



30.10-расм. Кутбланиш текислигини магнит майдонида айлантирувчи моддада ёруғлик йўлини узайтириш.

майди. Қутбланиш текислигининг табиий айланшида эса бизнинг ёруғлик дастаси бўйлаб ёки унга қарши қарашимизга боғлиқ равишда айлантириш йўналиши ҳар хил бўлар эди. Табиий айлантиришда ҳодисани юзага келтирадиган асосий сабаб ёруғлик тўлқини майдонининг таъсири эди; шунинг учун манзаранинг симметрияси унинг E ва H векторларининг жойлашишига, яъни ёруғлик йўналишига боғлиқ. Қутбланиш текислиги магнит майдони таъсирида айланганда асосий сабаб ташқи магнит майдонининг таъсири бўлади, шунинг учун айлантириш йўналиши ташқи магнит майдонининг йўналиши билан аниқланиб, ёруғликнинг йўналишига боғлиқ бўлмайди.

Қутбланиш текислигини айлантириш йўналишининг ёруғлик йўналишига боғлиқ эмас эканлиги Фарадейга эфектни кучайтирадиган ўткир йўл ишлатишга имкон яратиб берди. Магнитнинг қутблари орасидаги масофанинг тайнинли қийматида ёруғликнинг моддадаги йўлининг d узунлигини орттириш учун ёруғлик кўп марта қайтарилади (30.10-расм), бунинг учун намунанинг ички юзларига (ёруғлик кирадиган ва чиқадиган жойларидан ташқари) кумуш ялатилади.

Қутбланиш текислигининг магнит майдони таъсирида айлантирилиши, табиий ҳолдаги айлантирилиш каби, тўлқин узунлигига боғлиқ бўлиб, температурага қараб бирмунча ўзгаради. Вerde доимийсининг тўлқин узунлигига боғланишини (дисперсия) тахминан Био қонунига ўхшаган қонун билан аниқлаш мумкин:

$$\rho = A/\lambda^2 + B/\lambda^4. \quad (169.2)$$

Фарадей ҳодисаси Зееман зефектига бевосита боғлиқдир. Шунинг учун биз унинг назарий талқинини келгуси бобгача қолдириб турамиз.

ХХХI б о б

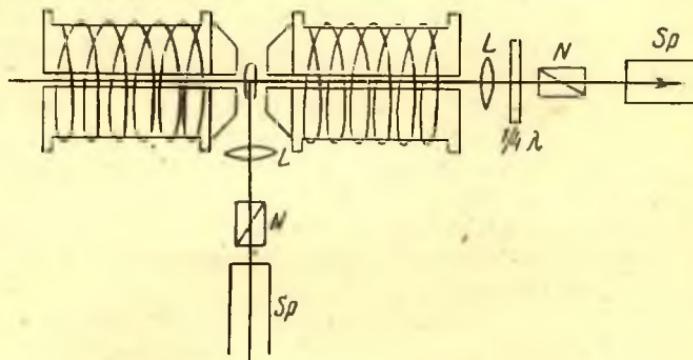
ЗЕЕМАН ҲОДИСАСИ

170- §. Зееман ҳодисасининг моҳияти

Магнит майдони таъсирида ёруғликнинг қутбланиш текислиги айланишига бағишиланган тажрибаларида магнит ҳодисалари билан оптик ҳодисалар ўртасида боғланиш борлигини аниқлаб бўлгач, Фарадей спектрал чизиқларга ҳам магнит майдони билан таъсир кўрсатишга уриниб кўрди. Унинг охирги тажрибаларидан бири (1862 й.) электромагнит қутблари орасига қўйилган натрий буғлари спектрини майдон берилган ва йўқотилган пайтларда кузатишдан иборат эди. Бунда ҳеч қандай ҳодиса юз бермаган; бундай бўлишига Фарадей ишлатган техник воситаларнинг такомиллашмаганлиги (спектрал аппаратнинг ажратта олиш қобилияти паст ва ишлатилган магнит майдонлари кучсиз бўлганлиги) сабаб бўлган.

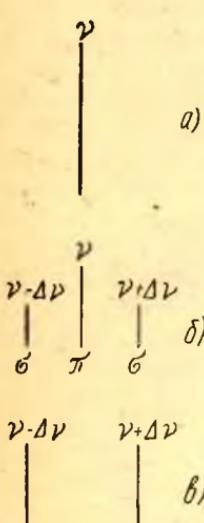
Фарадейнинг биринчи магнито-оптик қашфиётидан роса ярим аср ўтгач, Зееман (1896 й.) ташқи магнит майдони таъсирида спектрал чизиқлар частотасининг заиф ўзгаришини топди. Зееман қурилмасининг принципиал схемаси Фарадейнинг охирги тажриба сидаги қурилмага мос келар эди. Бироқ бундан кейинги тажрибаларда Зееман муҳим қўшимча киритди: Зееман спектрал чизиқлар частотасининг ўзгаришини кузатишдан ташқари, Лорентц кўрсатмаларига мувофиқ бу чизиқлар қутбланишининг характеристига ҳам диққат жалб қилди; маълумки, ўша вақтда Лорентц оптик ҳодисаларнинг электрон назариясини ҳам ривожлантираётган эди.

Зееман тажрибаларининг схемаси ва кадмийнинг жуда энсиз яшил-зангори чизиги учун амалга ошириш мумкин бўлган энг содда ҳолдаги натижалари қўйидагидан иборат. Бир жинсли 10 000—15 000¹ Э майдон ҳосил қила оладиган кучли электромагнитнинг



31.1-расм. Зееман ҳодисасини кузатиш схемаси.

(31.1-расм) қутблари орасига чизиқли спектр берадиган манба, масалан, Гейслер трубкаси ёки вакуум ёйи қўйилади. Магнит майдонини кўндалангига гина эмас (*кўндаланг эфект*), балки майдон бўйлаб ҳам кузатиш (*бўйлама эфект*) мумкин бўлиши учун электромагнитнинг ўзаги тешиб қўйилган. Ёруғлик ажрата олиш кучи катта (100 000 чамасида) бўлган *Sp* спектрал аппаратга, масалан, дифракцион панжара ёки интерференцион спектроскопга туширилади. Чиқаётган ёруғликнинг қутбланиш характеристини анализ қилиш учун нур йўлига ҳар хил мосламалар (*L* линза, *N* анализатор ва чорак тўлқинли пластинка) қўйилади. Ёруғликни магнит майдонининг ўзи қутблайди. Спектрал чизиқларнинг мураккаб турларини кузатиш учун кучлироқ (40 000 Э га яқин) магнит майдонлари ва кучлирок спектрал аппаратлар (ажрата олиш кучи 300 000—400 000 чамасида) ишлатишга тўғри келади. Баъзан тажриба бир неча соат давом этгани учун магнит вақт ўтиши билан магнит майдонини доимий қилиб туриши керак, ажрата олиш кучи катта бўлган спектрал аппарат ишлатиш учун температура деярли бир даражада туриши керак.



31.2-расм. Зееманнинг оддий (нормал) эфектининг скематик тасвири.

a — майдон бўймаган ҳолда чизик қутбланимаган; *b* — майдон таъсир этатётган ҳолда кўндалагу эфект; *c* — майдон таъсир этатётган ҳолда бўйлама эфект.

Энг содда спектрал чизиқларга, масалан, *H*, *Zn*, *Cd* ларнинг баъзи чизиқларига оид натижалар қўйидагидан иборат. Магнит майдони бўймаган вақтда частотаси ν бўлган чизиқ магнит майдонида майдон бўйлаб кузатишда частсталари $\nu - \Delta\nu$ ва $\nu + \Delta\nu$ бўлган дублет тарзида қўринади: бундаги биринчи чизиқ чап доира бўйлаб, иккинчиси ўнг доира бўйлаб қутбланади; майдонга кўндаланг кузатишда бу чизиқ частсталари $\nu + \Delta\nu$, ν , $\nu - \Delta\nu$ бўлган триплет тарзида қўринади; четки чизиқлар (σ - компоненталар) шундай қутбланганки, улардаги тебранишлар магнит майдонининг йўналишига перпендикуляр бўлади, ўртадаги чизиқнинг (π - компонентанинг) қутбланиши магнит майдони бўйлаб тебранишга мос келади. $\Delta\nu$ силжиш катталиги магнит майдонининг кучланганлигига пропорционалдир. Ниҳоят, π - компонентанинг интенсивлиги интенсивликлари teng бўлган ҳар бир σ - компонентанинг интенсивлигидан икки марта кучлидир; доиравий қутбланган компоненталарнинг бўйлама эфектдаги интенсивлиги кўндаланг эфектдаги π - компонентанинг интенсивлиги билан бир хил бўлади.

Интенсивликларнинг баён этилган тақсимоти шуни кўрсатадики, кучланганлиги нолга teng бўлган майдонга ўтилганда спектрал чизиқлар ажралмайди, ҳар қандай йўналиш бўйича атом

нурланишининг интенсивлиги бир хил бўлади, ҳақиқатда ҳам худди шундай бўлади.

Спектрал манзаранинг схематик тасвири 31.2-расмда кўрсатилган, бунда чизиқларнинг баландлиги спектрал чизиқларнинг интенсивлигини чизиқли масштабда кўрсатади.

171- §. Зееман ҳодисасининг элементар назарияси

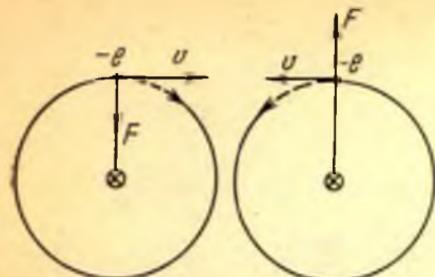
Зееман ҳодисаси назариясининг асосларини Лорентц яратган; у Зееман тадқиқотларидан хабардор бўлиб, бу ишларнинг боришига йўл-йўриқ кўрсатиб турган.

Лорентцинг электрон тасаввурларидан келиб чиқадиган дисперсия назарияси атомдаги оптик процессларга электронларнинг ҳаракати сабаб бўлса керак, деб фараз қилишга имкон беради. Бунда монохроматик ёруғлик нурларини электроннинг оддий гармоник қонун бўйича қиласидиган, яъни квазиэластик куч таъсири остида қиласидиган ҳаракатининг натижаси деб, магнит майдони таъсири остида нурларнинг ўзгаришини эса электрон ҳаракатининг ҳаракатдаги электр зарядига магнит майдони кўрсатаётган қўшимча куч туфайли ўзгариш натижаси деб қараш керак. Бу қўшимча куч (Лорентц кучи)

$$F = evH \sin(v, H) \quad (171.1)$$

кўринишда ифодаланади ва (v, H) текисликка перпендикуляр бўлган чизиқ бўйлаб бирор томонга йўналади, унинг қайси томонга йўналиши e нинг ишорасига ва v билан H йўналишлари орасидаги муносабатга боғлиқ; бу ерда e — заряд катталиги, v — заряд тезлиги, H — магнит майдонининг кучланганлиги бўлиб, ҳамма миқдорлар СГСМ системасида берилган.

Ҳисоб оддий ва яқъол бўлиши учун электроннинг майдон бўлмаган ҳолдаги тебранма ҳаракатини ҳар қандай йўналишли гармоник тебранма ҳаракатни ажратиш мумкин бўлган компоненталарга ажратамиз. Бу компоненталардан бири майдон йўналиши бўйлаб йўналган гармоник тебраниш, қолган иккитаси бу йўналишга перпендикуляр бўлган ўнг ва чап дсиравий текис ҳаракатлар бўлсин. Магнит майдонининг биринчи компонентага кўрсатадиган таъсири нолга teng, чунки $\sin(v, H) = 0$. Майдоннинг доиравий компоненталарга кўрсатадиган таъсири қўшимча $\pm evH$ кучга teng бўлиб, бу куч e заряднинг ишорасига ва магнит майдонининг йўналиши билан ҳаракат йўналиши орасидаги муносабатга боғлиқ равишда доиравий траекториянинг радиуси бўйлаб марказга ёки унга тескари томонга йўналади (31.3- расм, манфий заряд). Демак, майдон бўйлаб қилинадиган тебранма ҳаракат ўзгармай, ҳамон дастлабки v частота билан давом этаверади. Магнит майдони зарядга таъсир этувчи марказга интилма кучни ортириши (қ. 31.3- а расм) ёки камайтиришига (қ. 31.3- б расм) боғлиқ равишда майдон таъсирида бўладиган дои-



Магнит маидон чизма орқасига иўналган
а) б)

31.3-расм. Зееман эфектининг элементар назариясига доир.

шига мос келадиган дастлабки ν частотани, яъни π - компонентадан иборат нурланишни топади; $\nu + \Delta\nu$ ва $\nu - \Delta\nu$ частотали қолган иккى нурланиш (σ - компоненталар) зарядларнинг ташқи магнит майдонига перпендикуляр бўладиган тебрачишига мос келади. Кўндаланг эф-фектда Зееман кузатган нормал триплет ана шундай талқин эти-лади.

Магнит майдони *бүйлаб* кетган йұналишда кузатганда ν частотали компонента чиқмайды (чунки ёруғлик тұлқинлари күндаланған түлқинлардир), $\nu + \Delta\nu$ ва $\nu - \Delta\nu$ частотали қолган иккى компонента ўңг ва чап доира бүйіча қутбланған ёруғлик бўлади. Бунда e заряд манфий бўлганда камайған частотали чизиқ чап доира бўйіча қутбланади (*қизил компонента*, қ. 31.3- б расм), частотаси ортган чизиқ эса ўңг доира бўйіча қутбланади (*бинафша компонента*, қ. 31.3- а расм). e заряд мусбат бўлганда қизил ва бинафша компоненталарнинг доиравий қутбланиш йұналиши авваллига тескари бўлиши керак. 170- § да кўрганимиздек, тажрибадан заряднинг ишораси манфий бўлган ҳолга оид муносабат топилади.

Заряд миқдорини аниқлаш учун ҳаракатнинг доиравий компоненталари частотасининг ўзгариш қонунини топамиз. Магнит майдони бўлмаган ҳолда зарядни айланада бўйлаб ҳаракатлантирувчи марказга интилма куч квазиэластик br тортишишдан иборат бўлади, шунинг учун айлананинг доиравий частотаси ($\omega = 2\pi/T$) қўйидаги шартдан аниқланади:

$$tr = m\omega^2 r. \quad (171.2)$$

$$\omega = \sqrt{b/m} = \omega_0. \quad (171.3)$$

Майдоннинг таъсири натижасида радиус бўйлаб йўналган қўшимча куч пайдо бўлади, яъни марказга интилма куч ўзгаради ва демак, айланиш частоталари ўзгаради:

$$\left. \begin{array}{l} \text{чап доирада } br - ev_g H = m\omega_g^2 r, \\ \text{үнг доирада } br + ev_d H = m\omega_d^2 r. \end{array} \right\} \quad (171.4)$$

$v_g = \omega_g r$, $v_d = \omega_d r$ бўлгани учун (171.4) тенгламалар

$$\left. \begin{array}{l} m\omega_g^2 + e\omega_g H - b = 0, \\ m\omega_d^2 - e\omega_d H - b = 0 \end{array} \right\} \quad (171.5)$$

кўринишга келади, бундан

$$\left. \begin{array}{l} \omega_g = -\frac{1}{2} \frac{e}{m} H \pm \sqrt{\frac{b}{m} + \frac{1}{4} \frac{e^2 H^2}{m^2}}, \\ \omega_d = \frac{1}{2} \frac{e}{m} H \pm \sqrt{\frac{b}{m} + \frac{1}{4} \frac{e^2 H^2}{m^2}}. \end{array} \right\} \quad (171.6)$$

$b/m = \omega_0^2$ бўлгани учун (бу ёрда ω_0 — магнит майдсни бўлмаган ҳолдаги частота),

$$\sqrt{\frac{b}{m} + \frac{1}{4} \frac{e^2 H^2}{m^2}} = \omega_0 \sqrt{1 + \frac{1}{4} \frac{e^2 H^2}{m^2 \omega_0^2}}.$$

$1/4(e^2/m^2)(H^2/\omega_0^2)$ ҳад бирга нисбатан жуда кичик. Ҳақиқатан ҳам, ҳатто энг енгил зарядлар (электрон, $e/m = 1,76 \cdot 10^7$ СГСМ = = $1,759 \cdot 10^{11}$ Кл·кг⁻¹) ва миллион эрстед тартибидаги ғоят катта майдонлар учун кўзга кўринадиган ($\omega_0 \approx 3 \cdot 10^{15}$) нурда $1/4(e^2/m^2)(H^2/\omega_0^2) \approx 10^{-5}$ бўлади. Бу миқдорни эътиборга олмасдан ва ω частота мусбат бўлиши кераклигини эсда тутиб, қўйидагиларни топамиш:

$$\omega_g = \omega_0 - \frac{1}{2} \frac{e}{m} H, \quad \omega_d = \omega_0 + \frac{1}{2} \frac{e}{m} H. \quad (171.7)$$

Шундай қилиб, назария бўлиниш миқдори

$$\Delta\omega = \omega - \omega_0 = 2\pi\Delta\nu = \pm \frac{1}{2} \frac{e}{m} H \quad (171.8)$$

ифодага тенг деган, яъни магнит майдонининг H кучланганлигига пропорционал деган хулссаға олиб келади; тажрибада ҳам худди шундай бўлади. Спектрал чизиқларнинг ташқи магнит майдонида бўлиниши ўлчангандай энг катта магнит майдонлари П. Л. Капица (1938 й.) тажрибаларида ҳиссил қилинган. Ҳатто 320 000 Э га яқин майдонларда ҳам H билан $\Delta\nu$ бир-бирига пропорционал бўлишини Капица аниқлаган.

Юқорида топилган $\Delta\omega = \pm \frac{1}{2} (e/m) H$ муносабат $\Delta\omega$ ва H нинг ўлчаб топилган қийматларига асосланиб туриб, Зееман эффицити туфайли ҳаракат қилаётган зарядлар учун e/m нисбатни топишга имкон беради:

$$\begin{aligned} e/m &= 1,765 \cdot 10^7 \text{ СГСМ}, \quad 1914 \text{ йилги ўлчаш натижаси}; \\ e/m &= 1,761 \cdot 10^7 \text{ СГСМ}, \quad 1929 \text{ йилги ўлчаш натижаси}. \end{aligned}$$



31.4-расм.
Кадмийнинг
 $\lambda = 643,87 \text{ нм}$
ли синглет
чизиғига ояд
Зееманнинг
оддий
эффекти.

Хисоблаб топилган бу миқдорни e/m нинг катод нурларини электр ва магнит майдонларида оғдиришга бағишиланган тажрибалардан топилган қийматига ($1,769 \cdot 10^7$) солиштиришда атомнинг оптик хоссаларини белгиловчи зарядли зарраси электрон эканлигига шубҳа қолмайди*. Бироқ e/m нинг икки метод бўйича ўлчашда топилган қийматлари ўртасидаги фарқ бу методларнинг бирида бирор муҳим камчиликлар борми, деган шубҳага олиб келди. e/m нисбатни катод нурларининг оғдирилиш бўйича аниқлаш методикасининг охирги йилларда яхшила-ниши натижасида бу нисбатнинг қиймати спектрал маълумотларга жуда тўғри келадиган бўлиб қолди.

Назария ҳам, тажриба ҳам одатдаги шароитларда Зееман ҳодисасини кузатиш учун ажратса олиш кучи катта бўлган спектрал аппаратлар керак эканлигини кўрсатади. Масалан $\lambda = 300,0 \text{ нм}$ бўлганда 10 000 Э майдонда бўлиниш миқдори атиги 0,003 нм га етади. Капица ишлатган магнит майдонларида бўлиниш миқдори 0,15 нм га етиб, призмали спектрограф ёрдамида кузатиш мумкин бўлган. 31.4-расмда кадмийнинг $\lambda = 643,87 \text{ нм}$ чизигида Зееман ҳодисасининг фотосурати кўрсатилган (нормал триплет; расмнинг юқориги қисмидаги компонента, пастки қисмидаги σ -компоненталар тасвирланган).

И з о ҳ. Магнит майдонининг электрон ҳаракатига кўрсатадиган таъсирини тўлароқ тадқиқ қилиш электроннинг бурчак тезлиги ўзгарганда унинг орбитасининг r радиуси ўзгармаслигини** кўрсатади. Орбитанинг радиуси ўзгармагани учун бурчак тезлик $\pm \Delta\omega$ миқдорда ўзгаради, демак, электроннинг кинетик энергияси ўзгаради. Бунда энергия қандай кучларнинг бажарган иши ҳисобига ўзгаради, деган савол туғилади. (Лорентц кучи тезлик йўналишига перпендикуляр бўлиб, иш бажармайди.)

Масала электромагнитик индукция ҳодисаларига келтирилади. Магнит майдони бўлмаган вақтда электроннинг орбитадаги тезлиги v_0 бўлсин. Магнит майдони берилганда майдоннинг кучланганлиги нолдан H га қадар ўзгаргунча ўтган вақт ичida индукция электр юритувчи кучи, яъни уюрмали электр майдони таъсир қиласи; бу майдоннинг чизиқлари ўзгараётган магнит оқимининг йўналишига перпендикуляр бўлган текисликда ётади. Бу уюрмали майдон электронга таъсир қиласи ва ўзи уюрмали бўлгани сабабли электрон ёпиқ йўлда ҳаракат қиласида ҳам бирор иш бажариб, электроннинг орбитадаги ҳаракатининг кинетик энергиясини ўзартиради.

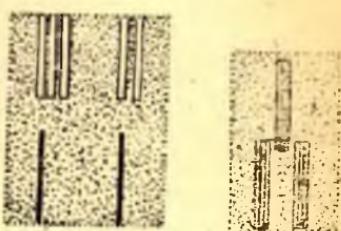
* e/m нинг қабул қилинган қиймати: $e/m = 1,7598017 (49) \cdot 10^7$ СГСМ.

** Э. В. Шпольский, Атом физикаси, I т., «Ўқитувчи», Т., 1970.

Электродинамикадаги бунга ўхшаган кўринма энергетик парадокслар ҳам худди шу тариқа ҳал қилинишини эслатиб ўтиш ортиқлик қилмайди. Масалан, ўзгармас магнит майдони берилганда тебранма ҳаракатга келадиган^{*} магнит ёки токли ғалтакнинг кинетик энергияси ортиши ҳам электромагнитик индукциянинг натижасидир.

172- §. Зееманнинг аномал (мураккаб) эффекти

Кейинги тадқиқотларнинг кўрсатишича, спектрал чизиқ бўлинининг (ажралишининг) юқорида тавсиф этилган тури, яъни иккита σ -компонента ва битта π -компонентадан ибрарат триплет ҳосил бўлиши жуда камдан-кам юз берар экан. Бўлинининг бу тури амалда битта тайинли монохроматик тўлқиндан иборат бўлган ва синглет чизиқлар деб аталадиган оддий спектрал чизиқларни характеристрайди. Бу бўлинин *нормал бўлинин* деб аталади. Спектрал чизиқларнинг аксарияти мураккаб бўлади, улар *мультиплетлар* бўлиб, бир-бирига зич жайлешган икки ёки бир неча чизиқдан иборат бўлади. Оддий мультиплет — дублет, масалан, натрийнинг сари чизиги бўлиб, у тўлқин узунликлари деярли 6 Å га фарқ қиласидиган иккита D_1 ва D_2 чизиқдан ($\lambda_{D_1} = 5895,930 \text{ Å}$ ва $\lambda_{D_2} = 5889,963 \text{ Å}$) иборат; D_2 чизиқнинг интенсивлиги D_1 чизиқнинг интенсивлигидан икки марта ортиқ. Кўпинча кўп компоненталардан тузилган янада мураккаброқ мультиплетлар учрайди. Бу мультиплетларга магнит майдони таъсир этганда спектрал чизиқларнинг бўлинин манзараси юқорида тавсиф этилганидан мураккаброқ бўлади. Масалан, натрийнинг дублети шундай бўлинадики, бунда D_2 чизиқ 6 компонентага эга бўлади. Уларнинг бир қисми π -компоненталар, бир қисми σ -компоненталар бўлиб, бир-биридан шунчалик қочиқ турадики, айни ўща магнит майдонида бъзиларининг бўлининши нормал бўлининдан ортиқ, бошқаларининг бўлининши нормал бўлининшидан кичик бўлади; алоҳида π -компонента ва σ -компоненталарнинг интенсивлиги шундайки, ҳамма чи-



31.5-расм. Натрийнинг дублетига оид Зееманнинг мураккаб эффекти.

Пастда — майдон, бўлмаган ҳолдаги дублет; юқорида — магнит майдонида дублетининг бўлининши.

31.6-расм. Хромнинг септигига оид Зееманнинг мураккаб эффекти.

Пастда — ўн тўртта σ -компонента, юқорида — еттига π -компонента.

* Ғалтак ёки магнитнинг майдонга нисбатан эгаллаган охирги вазияти иккиласи эфект бўлиб, у подшипниклардаги ишқаланиш натижасидир; тебранишларнинг кинетик энергияси иссиқликка айланади.

зиқларнинг аралашмаси қутбланмаган ёруғлик бўлади. 31.5- расмда бу бўлинининг фотосурати, 31.6- расмда эса бундан ҳам мураккаб ҳол тасвирланган, 31.6- расмда хром септетининг 21 компонентага бўлинадиган битта чизиги тасвирланган; суратнинг пастки қисмида 14 та σ-компонента, юқориги қисмида 7 та π-компонента бўлиб, баъзи анча заиф компоненталар аниқ чиқмаган.

Зееманнинг бу аномал эффиқти манзарасининг мураккаб бўлиши чизик характеристининг ташқи магнит майдони бўлмаган ҳолда мураккаблигига тасодифан боғлиқ бўлиб қолган эмас. Умумий сабаб электроннинг электр зарядига эга бўлишдан ташқари яна маълум бир магнит моментига ҳам эга бўлишидадир. Бу магнит моменти билан атом ичида таъсир қиласидан магнит майдонининг ўзаро таъсири натижасида спектрал чизиқлар мураккаб структурали бўлади, бу магнит моменти билан ташқи магнит майдонининг ўзаро таъсири натижасида чизиқлар мураккаб (аномал) равишда бўлинади. Бундай ўзаро таъсирлар фақат квант назарияси ёрдамида ҳисобга олинади. Фақат квант назариясигина Зееманнинг аномал эффиқтини қаноатланарли даражада талқин этиш билан баравар спектрал чизиқлар структурасининг мураккаб бўлиш сабабини ҳам аниқлади.

Зееманни оддий (нормал) эффиқти ҳам квант назариясида талқин этилади, бунинг устига, квант назарияси ёрдамида топилган натижажа Лорентц яратган оддий назария натижалари билан бир хил бўлиб чиқади. Зееманнинг дастлабки тажрибаларида нормал триплет кузатилиш факти жуда қулай ҳол бўлиб, бироқ у оптик ҳодисаларнинг электрон назариясини ривожлантиришда фойят муҳим роль ўйнади. Зееманнинг нормал эффиқтини электрон тасаввурлар асосида талқин этиш Лорентц назариясининг ҳал қилувчи ютуқларидан бири бўлиб, кейинги кузатишларда ҳодиса кўпинча бундан янада мураккаб бўлиши аниқланган ҳолда ҳам бу ютуқлар оғишмай турди. Электрон назариянинг талқинига амал қилиб, бу мураккаброқ ҳоллар аномал ҳоллар жумласига киритилди; ҳақиқатда эса улар умумийроқ ҳодиса бўлиб, нормал эффиқт эса бу умумий ҳодисанинг атиги хусусий ҳолидир.

173- §. Зееманнинг тескари эффиқти. Бу эффиқт билан Фарадей ҳодисаси ўртасидаги муносабат

Зееман эффиқти ютилиш чизиқларидан ҳам кузатилди (*Зееманнинг тескари эффиқти*). Агар ютувчи модда, масалан, ютилишнинг* кескин спектрал чизигини берадиган металл буғлари электромагнит қутблари орасига қўйилса, у ҳолда ютилиш спектрининг

* Беккерель Зееманнинг тескари эффиқтини ютилиш полосалари айниқса паст температураларда ниҳоятда энсиз бўладиган баъзи кристаллаарда ҳам (ксенотит, тизонит) кузатишга муваффақ бўлган.

күриниши магнит майдони берилгандың ўзгаради. Майдон бўлмаган ҳолда бўйлама кузатишда ютилишнинг кескин чизиги кўринади; магнит майдони берилгандың чизиқ икки ютилиш чизигига алмашади, улар дастлабки чизиқдан икки тарафда симметрик равишда катта ва кичик тўлқинлар соҳасига сурилган бўлади; бунда Δv силжиш катталиги магнит майдонининг H кучланганлигига пропорционал равишда ўсади ва ўша (171.8) формула билан аниқланади (бундаги чизиқ нормал эфектга мос келадиган чизиқ):

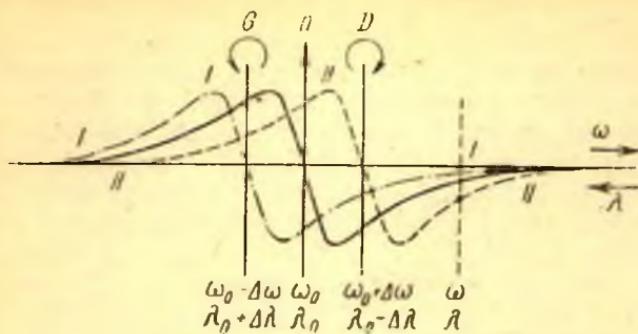
$$\Delta v = \pm \frac{1}{4\pi} \frac{e}{m} H. \quad (173.1)$$

Кўндаланг кузатишда дастлабки ютилиш чизиги ёнида яна икки чизиқ пайдо бўлади, булар унинг икки томонида ундан $\Delta v = \pm \frac{1}{4\pi} \frac{e}{m} H$ масофада туради. Ютилиш коэффициенти тушаётган ёруғликнинг қутбланиш характеристига (яъни чизиқли ёки доиравий қутбланган эканига) боғлиқ.

Бу ҳодисаларнинг назарий маъносини тушуниш осон. Магнит майдонлари таъсири остида атомлар тебранишининг хусусий даврлари ва демак, ютилиш чизиқларининг вазияти ўзгаради. Буйлама йўналишда кузатиш ўнг ва чап айланишга мос келадиган хусусий частоталар турли томонларга сурилишини кўрсатади. Зееман ҳодисаси билан Фарадей ҳодисаси ўртасидаги муносабат ана шунга қараб аниқланади. Синиш кўрсаткичи текширилаётган тўлқиннинг частотаси модданинг хусусий частоталарига яқинлигига боғлиқ бўлгани (дисперсия эгри чизиги) учун, магнит майдони таъсири остида синиш кўрсаткичи ҳам ўзгаради; бунда ўнг доира ва чап доира бўйича қутбланган тайинли частотали тўлқинлар учун синиш кўрсаткичи турлича ўзгаради.

Шундай қилиб, магнит майдони таъсири остида нурнинг иккига ажралиб (айланиб) синиш ҳодисаси, яъни Френель назариясига асосан қутбланиш текислигининг айланиш ҳодисаси (Фарадей ҳодисаси) юз беради.

Дисперсия эгри чизигида (31.7-расм) муносабатлар орттирилган масштабда тасвирланган. I эгри чизиқ магнит майдонида чап доира бўйича қутбланган нурнинг синиш кўрсаткичи ўзаришини, II эгри чизиқ ўнг доира бўйича қутбланган нурнинг синиш кўрсаткичи ўзаришини кўрсатади. Бирор λ тўлқин узунлиги учун магнит майдонида нур доира бўйлаб иккига ажралиб синиши чизмадан кўриниб туриди. λ узунлик λ_0 га қанчалик яқин бўлса, бу эфект шунчалик кучлироқ бўлади. Ҳақиқатан ҳам, ютилишнинг хусусий чизиқлари яқинида айланиш эфекти айниқса катта бўлади. Бироқ қутбланиш текислиги айланишининг методи ниҳоят даражада сезир метод бўлгани туфайли хусусий частоталардан анча узоқда ҳам ҳодиса осон кузатилади (қ. 168-§).



31.7- рәсем. Магнит майдони бүлмаган ҳолдаги дисперсия әгри чизиги (яхлит чизик) ва магнит майдони таъсир эттеган ҳолдаги дисперсия әгри чизиги.

I — чап доңра бүйіча құтбланған нурға тегишшли чизик, II — ғыр доңра бүйіча құтбланған нурға тегишшли чизик.

174- §. Штарк ҳодисаси

Зееман ҳодисаси атомнинг оптик хоссаларини белгиловчи асосий электр заряди электрон эканлигини жуда аниқ күрсатди. Электр майдони ҳам чиқаётган ёруғлик частотасига таъсир күрсатса керак деб үйлаш табиийдир. Бироқ бу мулоқазаларга асосланған оддий назария бирмунча кутилмаган натижаларга олиб келиб, магнит майдонидаги гармоник осцилляторнинг характеристидан фарқыли равишда гармоник тебранма ҳаракат электр майдони таъсирида үз частотасини үзгартирмаслигини күрсатди (қ. 219-машқ).

Спектрал чизиқларнинг монохроматиклигига қараб электроннинг атомдаги тебранишлари гармоник тебранишга жуда яқин деса бўлади; кўпчилик оптик ҳодисалар биринчи тақрибда гармоник тебраниш тўғрисидаги тасаввур асосида яхши талқин этилади. Агар тебраниш гармоник бўлмаган тебраниш деб қаралса, у ҳолда бу назария спектрал чизиқларнинг бўлинини унча кўп бўлмаслигини күрсатади; чизиқларнинг бўлинини электр майдони кучланғанлигининг квадратига пропорционал бўлади, яъни $\Delta\omega \sim (e^2 / 2m^2\omega_0^2) E^2$, бу бўлинини эришиш мумкин бўлган энг катта майдонларда ҳам ω_0 га нисбатан жуда кичик бўлади.

Электр майдонининг спектрал чизиқларга бундай таъсир күрсатиши мумкинлигини Фогт айтган, аммо үзи бу ҳодисани кузата олмаган, чунки тажрибанинг яхши чиқиши учун зарур бўлган катта электр майдонини разряд трубкасида яратиш қийин бўлган.

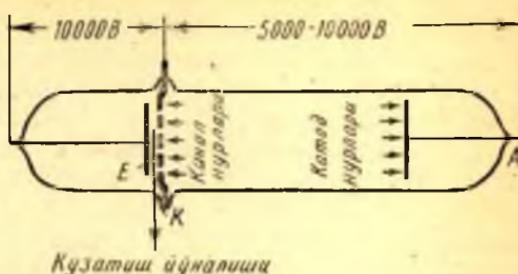
Штарк (1913 й.) бу қийинчиликни енгиб, Фогт олдиндан айтган ҳодисага ҳеч ўхшамайдиган ҳодисани кашф этди; бу ҳодиса Штарк ҳодисаси деб аталган. Водородда кузатилган ҳодиса кутилганидан анча кучли бўлган ва ундан ташқари,

майдоннинг *E* кучланган-лигининг биринчи даражасига боғлиқ бўлиб чиқсан (чизиқли эффект).

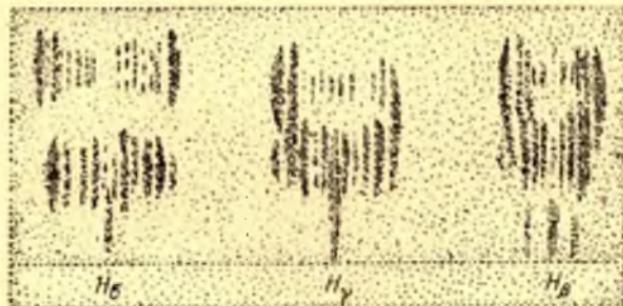
а. Штарк қурилмасининг хусуси ятлари. Раэряд трубкасидаги газ ёруғланиш бергандан кучли ионланиш юз беради, бунинг оқибатида трубка ичидагий майдонларни кучли қилиб туришга имконият йўқ. Штарк бунинг йўлини топди: кучли ионланиш билан ёруғланиш трубканинг бир қисмига тўпланди, кучли майдон эса ионлар бўлмаган қисмидаги ҳосил қилинган, демак, бу қисмда юқори кучланиши сақлаб туриш мумкин; босимлар фарқи ҳайдаш йўли билан ўзгартирмасдан турилган, ёруғлик чиқарадиган зарралар тешиклар орқали (каналлар, 31.8-расм) киргизиб турилган. *EK* оралиқ жуда кичик (1 мм чамасида), шунинг учун *EK* конденсатордаги майдон кучланганлиги тахминан 100000 В/см га етади.

Бу трубкада кўндаланг эффект юз беради. Махсус қурилма бўйлама эффектни кузатишга имкон беради (канал нурларининг ҳаракат йўналишида кузатиш тўғри эмас, чунки бунда ҳодисани Допплер эффекти муракаблаштириб юборади).

б. Водородга тегишли натижалар. Кўндаланг кузатишда ҳар бир спектрал чизиқ бир қатор π -ва σ -компоненталарга бўлинади, бу компоненталар дастлабки чизиққа нисбатан тахминан симметрик бўлиб, ундан бирор минимал масофага карраги бўлган масофаларда жойлашади; тилга олинган минимал масофа майдон кучланганлигининг биринчи даражасига пропорционалдир. Водород спектридаги ҳар бир чизиқнинг компоненталари



31.8-расм. Штарк эфекти кузатиладиган трубканинг схемаси.



31.9-расм. Электр майдонида водород спектри чизиқларининг бўлиниши.

сони ҳар хил бўлиб, спектрал қонуниятларга алоқадор бўлган тайинли бир қонунга бўйсунади. Интенсивлик тақсимотининг умумий манзараси жуда мурак каб (31.9·расм).

Классик назария (қ. олдинга) бу эффектни изоҳлаб беролмайди. Зееманнинг аномал эфектига ўхшаб Штарк ҳодисасини изоҳлаш учун атом тузилишининг қонунларини, яъни квант қонунларини ҳисобга олиш лозим. Бу ҳодисанинг кейинчалик ишлаб чиқилган квант назарияси (Эпштейн — Шварцшильд, 1916 й.) унинг ҳамма ҳусусиятларини қаноатланарли равишда изоҳлаб беради. Биттадан ортиқ электронга эга бўлган бошқа химиявий элементларда Штаркнинг чизиқли эффекти юз бермаслик сабаби ҳам қаноатланарли равишда изоҳлаб берилди. Гелийнинг ионланган бир электронли атомида водороддагига ўхшаган чизиқли эффект юз беради.

Фогт башорат қилган квадратик эффект анча кейин (1924 й.) кашф этилди ва у ҳам Штаркнинг чизиқли эффектига тўлиқ назария воситасида боғланди. Водороднинг спектрал чизиқларига электр майдонлари кўрсатадиган таъсири ҳар қандай разряд трубкасида кучли майдонлар устунлик қиласидиган катод яқинида тахминан кузатиш мумкин (Ло Сурдо методи).

Молекулалараро электр майдонларининг таъсири одатдаги разряд шароитида чизиқларнинг кенгайиши орқали намоён бўлади.

ЁРУҒЛИКНИНГ ТАЪСИРЛАРИ

Ёруғлик моддага таъсир қилганда ёруғлик тұлқинининг энергияси моддага берилади, натижада турли эффектлар өз бериши мүмкін. Шундай қилиб, бирламчи процесс ёруғликнинг *ютилиш* процесси экан.

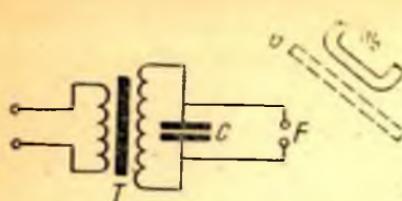
Ёруғикнинг ютилган энергияси энг умумий ва энг күп бұлалықтар қолда иссиқликка айланиб, ёруғикнин ютаётган жисмнинг температурасини бир оз күтәради. Лекин күпинча ёруғлик энергиясининг бир қисмігина иссиқликка айланиб, қолган қисми эса бошқача үзгариб, ёруғликнинг бирор таъсирларини вужудға келтиради. Бу бұлымда биз ёруғлик таъсир қилаётган жисмнинг үзи ёруғлик манбаига айланиб, үзидан хусусий ёки мажбурий частотали нурланиш чиқарады. Бұндай процессларнинг бир қисми (мажбурий частотали нурланиш) XXIX бобда күриб чиқылған эди (ёруғикнинг сочилиши). Уларнинг бошқа қисми эса (хусусий частотали нурланиш) XXXVIII бобда күриб чиқылады. Бу бұлымда биз ёруғлик энергиясининг электронларнинг механик энергиясига (фотоэффект ва Комpton эффекти) ёки ёруғикнин ютаётган бутун системаның механик энергиясига (ёруғикнинг босими) айланиш процессларини, шунингдек, ёруғикнинг турли химиявий таъсирларини (фотохимия, фотография, физиологик оптика) күриб чиқамиз.

XXXII бөб

ФОТОЭЛЕКТР ЭФФЕКТИ

175- §. Муқаддима

Ёруғикнинг моддага күрсатадыган таъсири билинадыган турли ҳодисалар орасыда *фотоэлектр эффекти*, яъни ёруғлик таъсирида модданинг электронлар чиқариши мұхим үрин әгаллайды. Бу ҳодисаны анализ қилиш ёруғлик квантлари ҳақидаги тасаввурни яратди ва ҳозирғи замондаги назарий тасаввурларнинг ривожла-



32.1-расм. Герц тажрибасиннинг схемаси.

Герц күчланиш берилган учкун ультрабинафша нур билан ёритганда учкун чиқиши осонлашганини кузатган.

Герц топган ҳодисани қуйидаги осонгина қилиб кўрса бўладиган тажрибада кузатиш мумкин (32.1-расм). F учқун оралигининг катталиги шундай танланадики, T трансформатор ва C конденсатордан ташкил топган схемада учқун қийинлик билан (бир минутда бир ёки икки учқун) чиқсин. Агар тоза руҳдан ясалган F электродларни Hg симоб лампасининг нури билан ёритсан, конденсаторнинг разрядланиши енгиллашади: агар трансформаторнинг қуввати C конденсаторни тез зарядлаш учун етарли бўлса, учқун тез-тез чиқиб туради. Лампа билан F электродлар орасига G шиша пластиника қўйиб, ультрабинафша нурларнинг йўлини тўссак, ҳодиса юз бермай қўяди.

Гальвакс, А. Г. Столетов ва бошқа тадқиқотчиларнинг системали текширишлари (1888 й.) натижасида шу нарса аниқландики, Герцнинг тажрибасида электродларга ёруғлик таъсир этиши натижасида зарядлар озод бўлади. Электродлар ўртасидаги электр майдонига тушганда бу зарядлар тезлашади, атрофдаги газни ионлаштиради ва учқун чиқишига сабабчи бўлади.

А. Г. Столетов фотоэффектга оид тажрибалар ўтказганда биринчи бўлиб электродларга кичик потенциаллар фарқи берган. «1888 йилнинг бошида,— деб ёзди Столетов,— Герц, Видеман ва Эберт Гальвакснинг нурларнинг юқори кучланишли электр разрядларига кўрсатадиган таъсирига бағишланган тажрибаларини такрорлаётуб, мен заиф потенциалли электр майдонида бундай ҳодиса бўлиш-бўлмаслигини текшириб кўрмоқчи бўлдим... Менинг уринишм кутилгандан ҳам аъло натижа берди»*.

Тажрибаларнинг Столетов ишлатган схемаси 32.2-расмда кўрсатилган. Столетов текширишларининг ҳозиргача ўз аҳамиятини ўйқотмаган асосий натижалари қуйидаги холосалардан иборат:

1) Жисм ютаётган ультрабинафша нурлар энг кучли таъсир

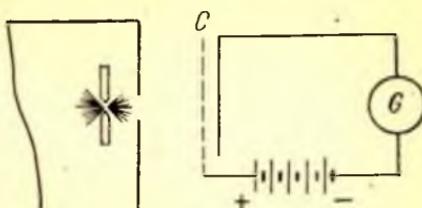
ниш ида жуда муҳим роль ўйнади. Бундан ташқари, фотозэлектр эффекти фотоэлементларда қўлланилади, фотоэлементлар эса фан ва техниканинг турли соҳаларида кенг қўлланилаётир ва келажаги бундан ҳам порлоқ.

Фотоэффектнинг кашф этилиши тарихини 1887 йилдан бошлаган маъқул, чунки ўша йили

* А. Г. Столетов, Избранные сочинения, Гостехиздат, 1950, 191-бет.

32.2-расм. Столетовнинг фотоэфектни кузатиш юзасидан ўтказган тажрибаларининг схемаси.

Бу ердаги электр занжири элеменлар батареяси ва мусбат зарядланган пластинкаси симдан тўр шаклида килиб ясалган С конденсатордан иборат. Ёруғлик нури сим электроддингаш тешиклардан ўтиб, манфий зарядланган пластинкага тушади. Фототок G гальванометр билан ўлчанади.



кўрсатади («спектрда бундай нурлар қанча кўп бўлса, таъсир шунчалик катта бўлади»).

2) Фототокнинг кучи жисмнинг ёритилганлигига пропорционалдир («бошқа шароитлар бир хил бўлганда нурларнинг разрядловчи таъсири разрядланадиган сиртга тушаётган актив нурларнинг энергиясига пропорционалдир»).

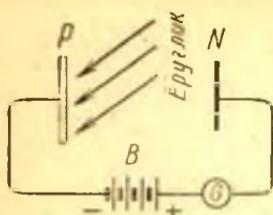
3) Ёруғлик таъсирида манфий зарядлар ажралиб чиқади («нурларнинг таъсири қатъий униполяр бўлиб, нурлар мусбат зарядларни олиб кетмайди; эҳтимол, нейтрал жисмларнинг нур тushiшидан зарядлангандек бўлиб кўринишига мана шу нарса сабаб бўлса керак»).

Масалан, электроскопга уланиб, манфий зарядланган рух пластинка ультрабинафша нурлар билан ёритилса, электроскоп тез зарядсизланади: бироқ мусбат зарядланган худди ўша пластинка ёритилганлигига қарамай ўз зарядини йўқотмайди. Диққат билан кузатилганда (жуда сезгир электроскоп) зарядланмаган пластинка ёритиш натижасида мусбат зарядланишини, яъни дастлаб ўзининг мусбат зарядини нейтраллаб турган манфий зарядларининг бир қисмини йўқотишини сезиш мумкин.

Бир неча йилдан кейин (1898 йилда) Ленард ва Томсон ажралиб чиқаётган зарядларнинг электр ва магнит майдонларида бурилишига қараб e/m ни ўлчадилар. Бу ўлчашлардан m нинг қиймати $1,76 \cdot 10^7$ СГСМ га teng экани топилди, шундай қилиб, ёруғлик таъсирида ажралиб чиқаётган манфий зарядлар электронлар эканлиги исботланди.

176- §. Фотоэфект қонуллари

a. Т ў й и н и ш т о к и. Фототок кучини ўрганишда Столетовнинг схемасига ўхшаш схема қўлланилади (32.3-расм). Бу схемада P — ёритиладиган металл пластинка, $N-G$ гальванометр орқали B батареянинг мос қутбига уланган иккинчи пластинка. Ёруғлик таъсирида P пластинкадан чиқаётган электронлар B батареянинг таъсирида N пластинка томонга ҳаракат қиласиди ва симлар орқали гальванометрга бориб, B батареянинг токини улайди,



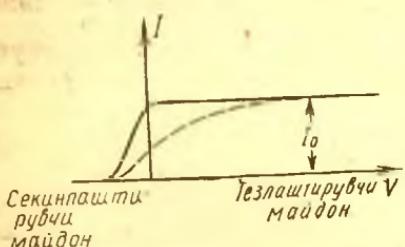
32.3-расм. Фототокнинг кучланиш ва ёруглик куцига боғлиқлигини ўрганиш схемаси.

яъни зарядлар оқимини туташтиради. Биринчи текширувчилар бу ҳодисанинг ёритилаётган сиртнинг *тозалигига* жуда кўп боғлиқ эканлигини аниқлашди. Шунинг учун аниқ бажариладиган тажрибаларда механик усулда яхшилаб тозалangan сиртлар билан ёки, яхиси, металлни вакуумда буғлантириб ялатиш орқали ясалган сиртлар билан иш кўрилади. Ўлчаш вақтида *P* ва *N* электродлар ўртасида юқори вакуум сақланиб турилади, чунки электродлар ўртасида газ бўлиши сиртнинг хусусиятларини кўп ўзгартиради.

Ҳамда зарядларнинг чиқиш ва кўчиш шароитларини қийинлаштиради. Ёритилганликни ўзгартирмай *B* батареянинг кучланишини ўзгартирсақ, гальванометр кўрсатаётган ток кучининг қийматини маълум чегараларда ўзгартиришимиз мумкин. Бироқ тажрибани юқори вакуумда ўтказиб, электродларнинг шаклини ўзгартириб ёритилган сиртдан чиқаётган барча зарядлар тезлаштирувчи майдон ёрдамисиз ҳам иккинчи электродга тушадиган қилсан*, у ҳолда фототокнинг кучи майдонни кучайтирганда ортмайди. Аксинча, электронларнинг ёритилган сиртдан иккинчи электрод томонга қилаётган ҳаракатига халақит берадиган қилиб йўналтирилган секинлантирувчи майдон фототокни *камайтириши* ва ҳатто нолга тенг қилиб қўйиши мумкин.

Ҳақиқатан ҳам, тажриба бу мулоҳазаларга мос равишда *I* фототок кучининг электродларга берилган *V* потенциаллар фарқига боғланиши (яъни фототокнинг *характеристикаси*) 32.4-расмдаги кўринишга (туташ эгри чизиқ) эга эканлиги ҳақида далолат беради. Агар электродларнинг шакли ва ўзаро жойлашиши юқорида айтиб ўтилган талабларга жавоб бермса, фототокнинг характеристикаси

абирмунча ўзгаради (қ. 32.4-расмдаги пунктир эгри чизиқ). Бироқ бу характеристиканинг баъзи муҳим хусусиятлари ўзгармай қолади: унча катта бўлмаган тезлаштирувчи потенциаллар фарқи берилганда ток ўзгармас қийматга эга бўлади (*тўйинниш токи*); маълум секинлаштирувчи (тормозловчи) потенциаллар фарқи берилганда токнинг қиймати нолга тенг



32.4-расм. Фототок характеристикаси. Ганда токнинг қиймати нолга тенг

* Электродларнинг жойлашиш шаклининг энг яхиси — сферик конденсатор шаклидир; конденсаторнинг ички шарчаси ёругликка сезгир сирт бўлиб, шарчанинг ўлчамлари ташқи шарнинг ўлчамларига нисбатан кичик.

бўлиб қолади. Фототокнинг тўйинишга интилишини А. Г. Столетов ҳам кўрсатиб ўтган эди.

Тўйиниш токи ёруғлик таъсирида ажралиб чиқсан барча электронларнинг гальванометр занжири орқали ўтадиган шароитга мос келгани учун тўйиниш токининг кучини ёруғликнинг фотоэлектр таъсири бирлиги сифатида қабул қилиш мумкин.

б. Тўйиниш токининг тушаётган ёруғлик интенсивлигига бўлиши. Пухта ўтказилган ўлчашлар тўйиниш токининг кучи металл ютган ёруғлик оқимига қатъий пропорционал эканлигини кўрсатади. Металларда ютилган ёруғликнинг интенсивлигига пропорционал бўлгани учун, фотоэффектнинг асосий қонунини қўйидагича таърифлаш мумкин: *тўйиниш фототокининг кучи сиртга тушаётган ёруғлик оқимига тўғри пропорционалдир.*

Бу қонун ёруғлик интенсивликларининг жуда кенг интервалида текшириб кўрилган ва жуда тўғри бажарилади. Шу қонун туфайли фотоэлементлардан жуда яхши объектив фотометрлар сифатида фойдаланиш мумкин.

Юқорида қайд қилинган қонун жуда тўғри бажарилиши учун ўлчанаётган тўйиниш токи ёруғлик таъсирида ажралиб чиқаётган электронлардангина ҳосил бўлиши керак. Бу шарт ёруғликка сезгир сирт вакуумга жойлаштирилган ҳолдагина бажарилади. Газ билан тўлдирилган ва электрон эмиссия токига ионланиш токи қўшилиши натижасида, одатда, анча сезгирроқ бўлган асбобларда тўйиниш токи кучининг ёруғлик интенсивлигига оддий пропорционал бўлиш қонунидан баъзи четланишлар кузатилиши мумкин: шунинг учун бундай асбоблардан ўлчов мақсадларида фойдаланганда маълум эҳтиёткорлик чораларини кўриш керак.

в. Фотоэлектронларни тезликлари. Фототок характеристикасини ўрганганда (қ. 32.4-расм) электродларга секинлантирувчи (тормозловчи) электр майдони таъсир қилганда ток кучи камайишини аниқлаймиз. Бундан электронларнинг бир қисми металдан чиқаётганда $\frac{1}{2} m\omega^2$ кинетик энергияга эга бўлиб, бу энергия берилган потенциаллар айирмасини енгиш учун бажариладиган ишдан кичик, деган холоса келиб чиқади. Токни нолга айлантирадиган V потенциаллар айирмасини танлаб олиб, биз барча электронларни, ҳатто энг тез ҳаракатланадиган электронларни ҳам ушлаб қоламиз. Шундай қилиб, юқорида кўрилган тажрибада ёруғлик таъсирида чиқаётган электронларнинг максимал ω_m тезлигини қўйидаги муносабатдан топиш мумкин:

$$\frac{1}{2} m\omega_m^2 = eV. \quad (176.1)$$

Электродлар энг қулай жойлашган ҳолда ҳам фототок ҳарактистикаси дарҳол узилмасдан, балки аста-секин нолгача тушиши

чиқаётган электронларнинг тезликлари турли эканлигини кўрсатади: энг секин ҳаракатланадиган электронларни жуда заиф се-кинаштирувчи майдон ҳам тўхтатади; энг тез ҳаракатланувчи электронларни тўхтатиш учун қарши йўналган V потенциаллар айрмаси керак бўлади. Характеристиканинг пасайиш қонунларини ўрганиш йўли билан электронларнинг тезликлар бўйича тақсимотини аниқлаб олиш мумкин. Тезликларнинг бундай турли хил қийматга эга бўлишининг сабаби ёруғлик таъсирида металлнинг сиртидаги электронларгина эмас, балки чуқурроқда ётган электронлар ҳам чиқиши мумкинлигидадир; чуқурроқда ётган электронлар ёруғлик энергиясини ютиш натижасида эга бўлган тезлигининг бир қисмини металл юзига чиқмасдан аввал металлнинг ичидағи тасодифий тўқнашишлар натижасида йўқотади.

Шунинг учун (176.1) муносабат орқали аниқланадиган *максимал* тезлик физик аҳамиятга эга, чунки бу тезлик ёруғлик таъсирида чиқаётган электронга узатилган энергияни характерлайди.

Лекин металл сиртидаги электронга ω тезлик бериб чиқариш учун унга $\frac{1}{2} m\omega^2$ га тенг энергия узатиш кифоя деб ўйлаш хато бўлур эди. Маълумки, металл сиртидан ўтишда электрон ўзининг чиқишига кўрсатиладиган қаршиликни енгиш учун маълум P иш бажариши керак. Бу *чиқишиши* одатдаги шароитда металлдаги эркин электронларнинг металлдан чиқиб кетишига қаршилик қиласи. Бу иш турли металлар учун ҳар хил бўлиб, икки хил металл парчаларини бир-бирига теккизганда улар ўртасида *контакт* потенциаллар *фарқи* пайдо бўлади. Чиқишиши термоэлектрон эмиссияси ҳодисаси ёрдамида ҳам аниқлаш мумкин, чунки чўғлантирилган металлнинг бирлик юзидан бир секундда чиқаётган электронларнинг миқдори чиқишишининг катталигига кўп боғлиқ.

Шундай қилиб, электроннинг чиқишиши P га тенг бўлган пластинкадан ω_m максимал тезлик билан чиқишиши учун унга узатиш керак бўлган \mathcal{E} энергияни

$$\mathcal{E} = \frac{1}{2} m\omega_m^2 + P = eV + eV_0 \quad (176.2)$$

муносабатдан аниқлаш мумкин, бу ерда $V_0 = P/e$ — чиқишиши потенциали.

Фотоэффект ҳодисасида электрон оладиган энергияни (176.2) муносабат ёрдамида аниқлаш мумкин. Ленард ва бошқаларнинг текширишлари қуйидаги жуда муҳим қонунни топишга имкон берди: электрон қабул қиласидиган \mathcal{E} энергия на тушаётган ёруғликнинг интенсивлигига, на ёритилаётган модданинг табиатига, на унинг температурасига боғлиқ эмас; бу энергия тушаётган монохроматик ёруғликнинг частотасигагина боғлиқ бўлиб, частота ортиши билан ортиб боради.

177- §. Эйнштейн тенгламаси. Ёруғлик қвантлари гипотезаси

Юқорида тилга олинган қонун тажрибада сифат жиҳатидан аниқланган даврда ёк Эйнштейн (1905 й.) ёруғлик таъсирида озод бўлган электрон оладиган энергия билан бу ёруғлик частотаси ўртасидаги миқдорий боғланишни назарий томондан асослаб берди. Эйнштейн назариясига мувофиқ, фотоэффект қонуни қўйидаги кўринишда ёзилиши керак:

$$\mathcal{E} = \frac{1}{2} m w_m^2 + P = eV + P = h\nu, \quad (177.1)$$

бу ерда $\hbar = 6,6 \cdot 10^{-34}$ Ж·с — қвантлар назариясининг Планк тақлиф қилган доимийси.

Эйнштейннинг фикрича, электрон олган бутун энергия унга ёруғлик томонидан маълум $h\nu$ порция сифатида келтирилади ва уни электрон бутунлай «ўзлаштиради»; бу порциянинг катталиги ёруғлик частотасига боғлиқ бўлади (*ёруғлик қвант*). Шундай қилиб, электрон катод моддасининг атомларидан энергия олмайди, натижада модданинг табиати ё энергияни аниқлашда ҳеч қандай аҳамиятга эга бўлмайди.

Қвантнинг энергияси электронларнинг иссиқлик энергиясидан кўп марта катта ва шу сабабли жисм температурасининг ўзгариши чиқаётган электронларнинг тезликларига жуда кам таъсир кўрсатиши керак (ҳақиқатан ҳам, фотоэффект бўйича охирги йилларда ўtkазилган тажрибаларда шундай заиф таъсир бор эканлиги аниқланди). Эйнштейн назариясидан фойдаланиб тўйиниш фототоки кучининг ёруғлик оқимига пропорционал бўлиш сабабини ҳам тушунириш қийин эмас. Ҳақиқатан ҳам, ёруғлик оқими вақт бирлигига сиртга тушаётган ёруғлик қвантларининг миқдори билан аниқланади, сиртдан чиқаётган электронларнинг сони эса тушаётган қвантларнинг сонига пропорционал бўлиши керак; тажрибанинг кўрсатишича, тушаётган қвантларнинг кам қисмигина ўз энергиясини айрим электронларга беради, қолган қвантлар ўз энергиясини бутун метални қиздиришга сарфлайди.

Эйнштейннинг назарий формуласи ўн йилдан сўнг (1916 й.) Милликен тажрибаларида ажойиб равишда тасдиқланди. Милликен томонидан 176-§ даги схемани турли экспериментал эҳтиёткорлик чораларини кўриш (металл сиртини вакуумда тозалаб туриш, аппаратуранинг турли қисмлари ўртасидаги контакт потенциаллар фарқини ҳисобга олиш ва ҳоказолар) натижасида мураккаблаштириб ўтказилган ўлчашлар бир неча металларда V билан ν ўртасида катъий чизиқли боғланиш бор эканлигини кўрсатди (32.5-расм). Ўрганилган бир неча металлар (Na, Mg, Al, Cu) учун чизилган тўри чизиқларнинг оғиш бурчагини ҳисоблаб. \hbar доимийнинг қиймати аниқланган эди. Ўлчаш натижасида топилган ўрта қиймат

$h = 6,67 \cdot 10^{-34}$ Ж · с бўлиб, бошқа тур тажрибаларда аниқланган қийматлар билан бир хил бўлди.

Кейинчалик бу усул яхшиланиб, янада аниқроқ қийматлар* тошлид ($h = 6,658 \cdot 10^{-34}$ Ж·с, П. И. Лукирский, 1928 й., сферик конденсатор усули, к. 176- §).

Милликеннинг ўлчаш натижаларидан фойдаланиб Эйнштейн формуласи ёрдамида чиқиш ишини ҳисоблаб топиш мумкин. Частотанинг $V = 0$ мос келадиган $v = v_0$ қийматини, яъни Милликен тўғри чизигининг (к. 32.5- расм) абсциссалар ўқи билан кесишиш нуқтасини топамиз: $P = h v_0$.

Шундай қилиб, металлни частотаси v_0 га teng (ёки ундан кичик) ёруғлик билан ёритсан, $w = 0$ бўлади, яъни маълум тезлаштирувчи майдон мавжуд бўлган ҳолда ҳам электронлар металлдан чиқмайди. Шу сабабли юқорида кўрсатилган тарзда аниқланган v_0 частота (ёки унга мос $\lambda_0 = c/v_0$ тўлқин узунлиги) чегаралий частота (фотоэффектнинг қизил чегараси) деб аталади. Металл электр жиҳатдан қанча мусбат бўлса, яъни у ўз электронларини қанча енгил чиқарса, бу чегара узун тўлқинлар соҳасига шунча суриласди. Масалан, ишқорий металларнинг чегаравий частотаси кўринадиган нурлар соҳасида бўлгани ҳолда кўпчилик бошқа металларнинг бу чегараси ультрабинафша нурлар соҳасида бўлади. Металлда аралашмалар бўлганда, масалан, газларнинг металлдаги эритмаси бўлганда кўп ҳолларда электронларнинг чиқиши анча енгиллашади ва бунда чегара узун тўлқинлар соҳасига суриласди. Қўйидаги жадвалда имконияти борича тоза бўлган бир неча металлнинг «қизил чегаралари» қийматлари берилган:

Металл	K	Na	Li	Hg	Fe	Ag	Au	Ta
λ_0 , нм	550,0	540,0	500,0	273,5	262,0	261,0	265,0	305,0

178- §. Ёруғлик квантлари ҳақидаги гипотезанинг фотоэффект ҳодисаларида асосланиши

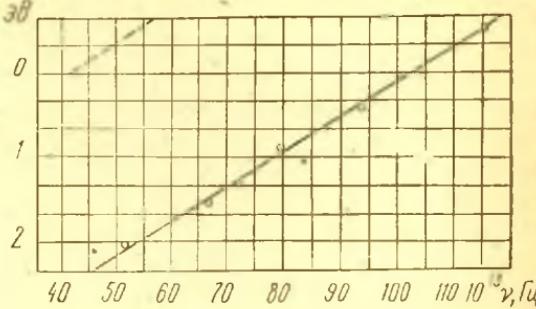
Эйнштейннинг Милликен тажрибаларида тасдиқланган (177.1) тенгламаси кейинчалик турли-туман экспериментларда яна текшириб кўрилди (бу тенгламани $\frac{1}{2} m w_m^2 = h(v - v_0) = eV$ кўринишида ёзиш ҳам мумкин). Хусусан, тушаётган ёруғликнинг частотаси кенг интервалда ўзгартирилди, яъни кўринадиган ёруғлик нуридан Рентген нурларигача ўзгартирилди ва бутун бу интервалда тажриба назарияга жуда яхши мос келди. Рентген нурлари билан ўтказил-

* Милликен ва Лукирский топган қийматлар электрон зарядининг янги, аниқроқ қийматига асосан қайта ҳисоблаб кўрсатилган.

ган тажрибаларда тенгламани текшириш енгиллашади, чунки v нинг қиймати v_0 нинг қийматига нисбатан анча катта. Шу сабабли бу ҳолда Эйнштейн муносабати $hv = eV$ кўринишга келади ва V ўлчаб топилган бўлса, v ни аниқлаш имконини беради. Ҳатто жуда каттиқ (катта энергияли) γ -нурларнинг тўлқин узунликларини ўлчашда бу усулдан

фойдаланилади, чунки бу нурларнинг тўлқин узунликлари жуда қисқа бўлгани учун уларнинг кристаллардаги дифракция ҳодисасини кузатиб ўлчаш усули етарлича аниқ натижа беролмайди.

Рентген нурлари билан ўтказиладиган фотоэлектр тажрибаларида ёруғлик энергияси тўлқин тасаввурларда айтилгандек ҳамма томонга текис тарқаладими ёки гоҳ бир йўналишда, гоҳ бошқа йўналишда дискрет квантлар сифатида тарқаладими, деган масалани текшириш мумкин. Ҳақиқатан ҳам, кўзга кўринадиган ёруғлик квантларининг энергияси жуда камбўлади (масалан, сариқ нурларнинг частотаси $v = 5 \cdot 10^{14} \text{ c}^{-1}$, $hv = 3,31 \cdot 10^{-19} \text{ Ж}$); шунинг учун кўп тажрибларда бундай нурларни қайд килиш учун вақт бирлиги ичida жуда кўп квантларни ҳисоблашга тўғри келади. Шу сабабдан ҳар томонга учайдан ёруғлик квантларининг тасодифий тақсимоти кўрсатётган таъсирини ҳамма томонга бир текис тарқалаётган тўлқиннинг таъсиридан ажратади. Квант қанча катта бўлса, айрим квантнинг таъсирини сезиш шунча енгил бўлади ва ёруғлик энергиясининг ҳар томонга бир текис тарқалаётган тўлқиннинг таъсиридан ажратади. Рентген квантлари эса бу талабга жавоб беради. Бундан таъсари, Рентген нурларидан фойдаланганда бир секундда камроқ квантлар чиқариш учун зарур бўлган шароитларни амалга ошириш енгил бўлади. Рентген нурлари вужудга келтириш учун анодга электронлар ёғдириш керак; электроннинг тўхташи (ёки тормозланиши) натижасида Рентген нурларининг импульси чиқарилади. Ёруғлик квантлари назариясида энг қулай шароитдагина тўхтаган электроннинг бутун кинетик энергияси ягона бир квантнинг энергиясига тўлиқ айланishi ва бу квантничг v частотаси $E_{\text{кин}} = hv$ шартдан аниқланиши кўрсатилади. Агар бомбардимон қилувчи электрон V потенциаллар фарқи ёрдамида тезлаштирилган бўлса, у ҳолда $E_{\text{кин}} = eV$.



32.5. Фотоэлектронлар энергиясининг частотага боғлиқ бўлиши.

Шундай қилиб, максимал частота шарти қўйидаги кўринишга эга:

$$\hbar v = eV.$$

Ҳақиқатан ҳам, тажриба Рентген тўлқинлари чиқарилганда максимал частота (қисқа тўлқинли чегара) мавжуд эканлигини ва бу максимал частотани юқоридаги шартдан аниқлаш мумкин эканлигини кўрсатди, бу шартда V — тезлантирувчи потенциаллар фарқи, e — электроннинг заряди, v — чегаравий частота ва \hbar — Планк доимийси. Кисқароқ тўлқинлар (v жуда катта) ҳеч қачон пайдо бўлмайди, узунроқ тўлқинлар эса электроннинг кинетик энергиясининг бир қисмигина нурланишга айланганлигидан далолат беради. Рентген нурлари спектрининг қисқа тўлқинли чегарасини катта ишонч билан аниқлаш мумкин. Шу сабабли бундай тажрибалар Планк доимийсини $eV = \hbar v$ муносабат ёрдамида аниқлашдаги энг мукаммал усуслардан бири сифатида қаралади. Бу усул билан бажарилган энг аниқ ўлчашлардан \hbar нинг $\hbar = 6,624 \cdot 10^{-34}$ Ж·с қиймати топилган.

Анодга ёғдирилаётган электронларнинг сонини ўзгартириб, нурлантирилаётган Рентген квантларининг сонини ҳам ўзгартиришимиз мумкин. Агар бундай Рентген нурлари металл пластинкага таъсир қиласа, фотоэффект ҳодисаси юз беради ва, тажрибага мувофиқ, чиқаётган электронларнинг кинетик энергияси квантнинг энергиясига teng бўлади. Шундай қилиб, энергия ўзгаришларининг тўлиқ схемаси қўйидагича бўлади:

$$eV = \frac{1}{2} m\omega^2 = \hbar v = \frac{1}{2} m\omega^2.$$

Яъни ўзгаришларнинг бутун цикли: 1) электр майдони eV ишининг Рентген трубкасидаги электроннинг $\frac{1}{2} m\omega^2$ кинетик энергиясига айланишидан, 2) бу электрон кинетик энергиясининг $\hbar v$ Рентген квантига ва, ниҳоят, 3) квант энергиясининг фотоэффект ҳодисасида бу квант ажратиб олган электроннинг кинетик энергиясига тўлиқ айланишидан иборат. Бундай цикл тўлқинлар келтираётган энергиянинг ажralиб чиқадиган электронда аста-секин тўпланиш процессидан ҳам кўра зарбга кўпроқ ўхшайди.

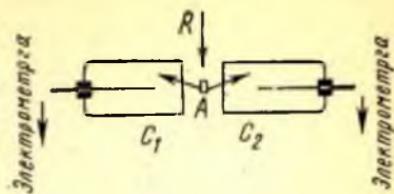
Тажриба ўтказиша Рентген квантининг катта бўлиши туфайли яратилган қулайликдан фойдаланиб тажрибаларни жуда турлитуман қилиш мумкин. Бу тажрибаларнинг ҳаммаси ёруғлик энергиясининг концентрацияланган порциялар билан узатилишини, яъни ёруғлик квантлари гипотезасини тасдиқлади. Шу каби ишончли тажрибалардан бирини А. Ф. Иоффе ўтказган.

Рентген нурларининг энергияси ҳар томонга бир вақтнинг ўзида тарқалмай, балки энергиянинг порциялари (квантлар) дам

у, дам бу томонга тарқалишини күрсатувчи тажрибалар ҳам қи-линган. Тажриба битта рентген квантининг таъсирини сезадиган ва квантларнинг пайдо бўлишини етарли даражада тез қайд қиладиган иккита счётчик* ёрдамида ба-жарилган. Бу тажрибани Боте 32. 6-расмда кўрсатилган схема бўйи-ча ўтказган.

Ён томондан R Рентген нурлари билан ёритилган юпқа A плёнканинг ўзи Рентген нурларининг манбай бўлиб қолади (*Рент-ген флуоресценцияси*). Иккита C_1 ва C_2 счётчик симметрик жойлашган. Рентген нурлари бу счётчиклардан бирига тушиши натижасида электрометрнинг толаси дарров (0,001с дан кам вақтдан кейин) қўзғалади. Толанинг бу қўзғалишлари автоматик равишда умумий лентага қайд қилинади. Агар A плёнкадан ҳар томонга тўлқинлар тарқаладиган бўлса, иккала счётчикнинг иши бир вақтда, уйғун равишда (арзимайдиган тасодифий ўзгаришлар билан) бўлиши керак. Аксинча, агар A дан квантлар дам у томонга, дам бу томонга учадиган бўлса, у ҳолда электрометрларнинг кўрсатишлари тартибсиз бўлади ва фақат тасодифангина бу кўрсатишлар бир-бирига яқин ёки бир вақтда бўлиши мумкин. Тажриба электрометрлар кўрсатишлари тартибсиз бўлишини, яъни квантлар A дан гоҳ у томонга, гоҳ бу томонга учишини яққол кўрсатди.

Бундай тажрибаларни кўринувчан ёруғлик квантлари билан ўтказиш анча қийин, чунки бу квантлар жуда кичик. Лекин инсон кўзи бундай ёруғлик квантларига сезгир; гарчи кўз айрим квантни қайд қила олиш қобилиятига эга бўлм аса-да, минимал ёруғлик сезгиси ҳосил қилиш учун зарур бўлган вақт бирлигидаги квантлар сони катта эмас. С. И. Вавилов ўлчашларига мувофиқ дам олган кўз учун чегаравий сезгирлик кўзнинг максимал сезгирлик соҳасида (550 нм) кузатувчи кўз қорашибига 1 секундда тушадиган 200 тача квантдан иборатdir. С. И. Вавиловнинг тажрибалари



32.6-расм. Боте тажрибасининг схемаси.

* Счётчик кичик цилиндр бўлиб, бу цилиндрнинг ичиде изолятор устига найзача ёки ингичка сим ўрнатилган. Цилиндр билан найза ўртасига катта потенциаллар фарқи берилади. Вужудга келган электр майдони жуда иотекис бўлиб, найза (ёки сим) яқинида жуда кучли бўлиши мумкин. Агар шундай электр майдонига бир неча электрон ёки ион тушиб колса, улар электр майдони таъсирида катта тезлик олиши ва атрофидаги газ молекулалари билан тўқнашиб уларни ионлаштириши мумкин. Шундай қилиб, ионларнинг сони тез кўпаяди ва счётчик орқали қисқа вақт давомида кучли ток ўгади. Шунинг учун счётчик айрим электрон ёки ионларнинг пайдо бўлишини қайд қилиши санаси) мумкин ва шу жиҳатдан энг сезгир асбоблардан бири бўлиб қолади. Кейинги йилларда счётчиклар космик нурларни текширишда кенг қўлланила бошлиди.

бундай шароитда ёруғлик оқимининг яқол ифодаланган статистик характерга эга бўлган флюктуацион ўзгаришларини кузатиш мумкинлигини кўрсатди. Бундай тажрибаларда ёруғлик оқими-нинг квантлари флюктуациясини кўзда бўлаётган физиологик процессларга оид флюктуациялардан бир маъноли ажратиб бўлмаса ҳам, бу тажрибалар ҳодисанинг квантли характерга эга эканлигини тасдиқловчи тажрибалар деб ҳисобланиши мумкин; бундан ташқари, бу тажрибалар тирик кўз хусусиятларини ўрганишда муҳим бўлган натижалар беради. Хусусан, бу тажрибалар кўз ёруғликни эндигина сеза бошлаганда тўр пардада ютилиши зарур бўлган квантлар сони кўз қорачигига тушаётган квантлар сонидан 9—10 марта кам эканлигини ва секундига тахминан 20 квантга тенг эканлигини аниқлаб берди.

Шундай қилиб, фотоэффект ҳақида юқорида баён этилган маълумотларнинг жами ёруғлик квантлари ҳақидаги тасаввурлар фойдасига далолат беради. Частотаси v га тенг бўлган ёруғлик атомдан hv га тенг энергия порфияси сифатида чиқибина қолмай, балки келажакда фазода тарқалганда ва модда билан ўзаро таъсирашганда ҳам ана шундай (маълум бир нуқтага йиғилган ва ёруғлик тезлиги билан ҳаракатланадиган) кўринишда сақланиб қолади, дейиш мумкин. Ёруғликнинг бундай элементар зарраларига *фотон* деган маҳсус ном берилган.

Фотоннинг энергияси унинг частотасига боғлиқ ва hv га тенг. Олдин XXII бобда нисбийлик назариясининг асосий холосаларидан бири: \mathcal{E} энергия билан m масса узвий боғланган эканлиги, \mathcal{E} билан m ўртасидаги сонли муносабат $\mathcal{E} = mc^2$ ифода билан белгиланиши айтиб ўтилган эди. Шунга асосан фотоннинг массаси

$$m = hv/c^2 \quad (178.1)$$

ифода билан аникланади. Фотон ёруғлик тезлиги билан ҳаракат қилгани учун у абсолют қиймати

$$p = mc = hv/c \quad (178.2)$$

бўлган импульсга эга бўлиб, импульснинг йўналиши тўлқин йўналиши билан бир хил. Шундай қилиб, фотон энергияси hv га, массаси hv/c^2 га, импульсининг катталиги hv/c га тенг.

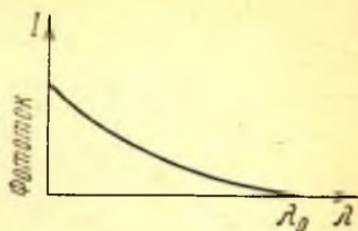
Фотоннинг корпускуляр хусусиятларига берилиб кетиб оптикада биз танишиб чиқсан жуда кўп ҳодисалар учун тўлқин тасаввурлар юксак даражада унумли эканлигини ёддан чиқариб қўймаслигимиз керак. Фотоэффект ҳодисасида ҳам ёруғликнинг тўлқин классик тасаввурларига фойдали бўладиган хусусиятлар бор. Бу хусусиятлар фототок кучининг тўлқин узунлигига боғлиқлигини текширганда яқол сөзилади.

179-§. Фототок кучининг ёруғлик тўлқин узунлигига боғлиқ бўлиши

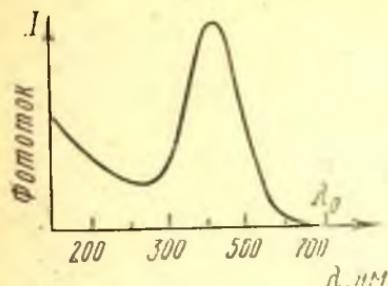
Фототок кучининг тўлқин узунлигига боғлиқлигини текшириш учун монохроматик ёруғлик нурининг маълум энергиясига мос келадиган тўйиниш токининг кучини аниқлаш керак. Бундай ўлчаш натижалари 32.7-расмда кўрсатилган бўлиб, бу ерда ординаталар ўқи бўйлаб I тўйиниш токи кучининг ютилган нур энергияси га бўлган нисбати, абсциссалар ўқи бўйлаб тўлқин узунлиги қўйилган. 32.7-расмдан «қизил чегара» $\lambda = \lambda_0$ га мос келиши ва тўлқин узунлигининг камайиши билан ютилган энергия бирлигига тўғри келадиган токнинг кучи ортиб бориши кўринади. Бундан тўлқин узунлиги қисқароқ бўлган ёруғликнинг тасьири кучлироқ эканлиги кўринади. Агар тушаётган ёруғликнинг тўлқин узунлиги қанча қисқа бўлса, ютилган энергия бирлигидаги квантларнинг сони шунча кам бўлиши (чунки қисқа тўлқинларда $h\nu = hc/\lambda$ га тенг бўлган квантларнинг ўзи катта) ҳисобга олинса, 32.7-расмдан «ирикроқ» фотонларга ўтган сари уларнинг электронларни ажратиб чиқариш қобилияти шу қадар ортиши яққол кўринади.

Лекин тажриба 32.7-расмда кўрсатилган график ҳамма вақт ҳам шундай бўлавермаслигидан далолат беради. Бир қатор металларда, айниқса қизил чегараси спектрнинг кўринувчан ва ҳатто инфрақизил соҳасида бўлган ва шу сабабли тўлқин узунликларининг кенг интервалига сезгир бўлган ишқорий металларда қўйидаги хусусият бор: ток кучи спектрнинг маълум бўлагида аниқ ифодаланган максимумга эга бўлиб, шу бўлакнинг чап ва ўнг томонида кескин камаяди (*селектив*, яъни *сайлама* фотоэффект, 32.8-расм). Фотоэлектр ҳодисаларининг селективлиги резонанс ҳодисаларига ўхшаб кетади. Худди металл ичидаи электронлар хусусий тебраниш даврига эга бўлиб, уйғотувчи ёруғлик частотасининг қиймати электроннинг хусусий частотаси қийматига яқинлашганданда электронларнинг тебраниш амплитудалари ортиб, улар чиқиш ишини бажаришга қобил бўладигандай туюлади.

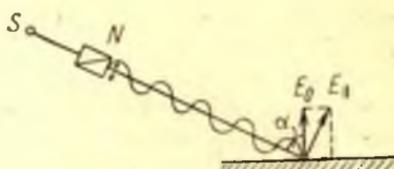
Селектив фотоэффект ёруғликнинг қутбланиш йўналишига ва тушиш бурчагига боғлиқ бўлишига қараб бундай фикри тасдиқланди деб ҳисоблаш мумкин. Агар тушаётган ёруғлик нури (32.9-расм) унинг электр вектори тушиш текислигига параллел (E_{\parallel}) бўладиган тарзда қутбланган бўлса, эффект кескин кучаяди. Аксинча, қутбланиш текислиги 90° га бурилганда (E_{\perp}) селектив фотоэффект юз бермайди. Биринчи ҳолда электр вектори металл сиртига перпендикуляр бўлган ташкил этувчига эга, иккинчи ҳолда эса



32.7-расм. Фототок кучининг тўлқин узунлигига боғлиқ бўлиши. Нормал фотоэффект; «қизил чегара» мос келади.



32.8- расм. Селектив фотоэффект соҳасида фототок кучининг тўлқин узунлигига боғлиқлиги.



32.9- расм. Тебраниш йўналишинг селектив фотоэффект катталигига кўрсатадиган таъсири.

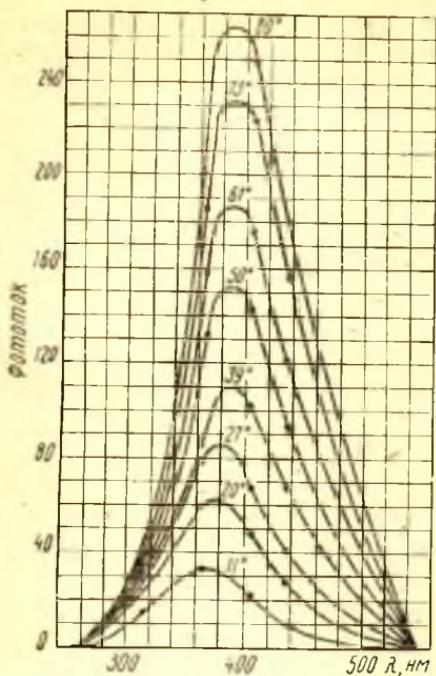
бундай ташкил этувчи йўқ. α тушиш бурчаги тўғри бурчакка қанча яқин бўлса, металл сиртига перпендикуляр бўлган E_0 компонента шунча катта бўлишини кўриш қийин эмас (қ. 32.9-расм). Ҳақиқатан ҳам, тушиш бурчаги ортиши билан селектив фотоэффект максимумининг катталиги кескин ўсади (32.10-расм).

Агар тушиш бурчаги етарлича катта бўлса, селектив фотоэффект соҳасида E вектор йўналишининг ўзгариши, яъни электр векторининг жойлашиши фстотонинг катталигига жуда аниқ таъсири кўрсатади. Тўйиниш токи кучининг тўлқин узунлигига боғланиши 32.11-расмда кўрсатилган бўлиб, бу графиклар электр векторининг тушиш текислигига перпендикуляр (E_{\perp}) ва параллел (E_{\parallel}) бўлган икки йўналишига оидdir. Расмда кўрсатилган эгри чизиқлар тушиш бурчаги 60° ва сезирлик максимуми $\lambda = 390,0$ нм тўлқин узунлигига мос келадиган калий ва натрий қотишмасига доир. Қўйидаги жадвалда бир қатор тоза металлар учун максимумга мос келадиган тўлқин узунликлар кўрсатилган:

Цезий	510,0 нм	Литий	280,0 нм
Рубидий	480,0 нм	Барий	400,0 нм
Калий	435,0 нм	Магний	250,0 нм
Натрий	340,0 нм	Алюминий	215,0 нм

Бошқа металларда ҳам селектив эффект кузатилиши эҳтимол, лекин уларга тегишли максимумлар спектрнинг жуда қисқа тўлқинлар соҳасида бўлиб, кузатиш жуда қийин.

Ишқорий металларнинг енгил кузатиладиган катта селектив максимуми тоза металлга эмас, балки газ излари борлиги сабабли металл сиртида вужудга келадиган бирималарга тегишилдири. Жуда эҳтиёт бўлиб тажриба ўтказгандан тоза сиртлар билан иш кўриш мумкин, буларда эффект анча заиф бўлади. Шунга қарамай, селектив фотоэффектнинг мавжудлиги ва унинг хусусияти фотоэффект ҳодисасини тушунишда тўлқин тасаввурларнинг унумли

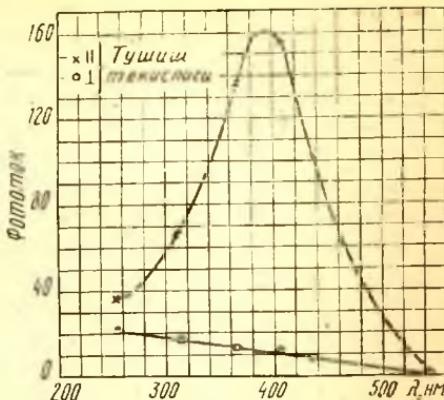


32.10- расм. Селектив фотоэффект катодигининг тушиш бурчагига боғлиқ булиши.

Эгри чизиқлар устидаги рақамлар тушиш бурчакларини билдиради.

Эффект қонунлари ёруғлик нурининг қиёсан кичик интенсивлікleri учун топилған эди. Фотоэффектни квант тасаввурларига асосан талқын этганда электроннинг ажраб чиқиши тушаётган ёруғликнинг бир фотонининг энергиясини электронга узатыш билан боғланади. Күчли ёруғлик таъсир қылғанда атом ва молекулаларнинг оптик электрони бир неча фотоннинг энергиясига эга булиши мүмкін (күп фотонлы ютиш ва ионланиш, к. 157-§) эканини биз юқорида күриб үтдик. Металларнинг әрқин электронлари учун ҳам худди шундай ҳодиса юз бериши кузатилған (Фаркаш ва ҳамкаслари, 1967 й.)

Агар металл сиртини ёритганда электрон N та фотоннинг энергиясини (яғни Nhv энергияни) ұзлаштира олса, у ҳолда чегаравий частотанинг N марта камайишини (фотоэффект қызил чегарасининг узун түлқинлар соҳасига силжишини) кутиш керак. Фотоэффект ҳодисасини қызил чегарадан кейин кузатишга интенсивлігі жуда катта ёруғлик талаб қилиниши узоқ вақт халақит беріб келди;



32.11- расм. Фотоэффектнинг түлқин узунлигига тебранишнинг иккى хил йүналиши учун боғлиқлiği.

эканлигини яққол күрсатади. Лекин бу ҳодисаларни, шу жумладан селектив фотоэффект ҳодисасини ҳам миқдорий томондан түлиқ тавсифлаш учун металл ҳақида фақат ҳозирги замон квантлар назариясигина бера оладиган чүқур тасаввурлардан фойдаланиш керак.

Бу ва бундан олдинги парамграфларда күриб чиқылған фото-

ёруғлик кучли бўлганда металл қаттиқ қизиб, термоэлектрон эмиссия ҳодисаси* вужудга келади, бу ҳодисанинг кузатилишида эса қизил чегара деган тушунчанинг ўзи йўқ. Термоэмиссиянинг паналовчи таъсирини деярли бутунлай йўқотиш учун лазер нурининг муддати 10^{-11} — 10^{-12} с бўлган жуда қисқа импульслари (қ. 230-ғ) ишлатилди ва фотокатод сирпанувчан равишда ёритилди (тушиш бурчаги 85° га яқин). Иккала усул ҳам қизитишин камайтиришига ва термоэлектрон эмиссиянинг таъсирини сусайтиришига олиб келади. Бу шароитларда фотоэлектронларнинг чиқиши қизил чегарадан анча узоқда (ёруғлик частотаси чиқиши иши белгилайдиган чегаравий частотадан беш марта кам бўлганда) ишончли равишда қайд қилинган.

Кўп фотонли (яъни чиқиқли бўлмаган) фотоэффект қонунлари билан биз кўриб ўтган чиқиқли (бир фотонли) фотоэффект қонунлари ўртасида умумийлик кўп. Ёруғлик нурининг частотаси

$$P/N < \hbar v < P/(N - 1)$$

чегараларда ётган бўлиб, фотоэлектроннинг чиқиши учун у камида N та фотон ютиши зарур бўлсин. Фотоэлектронларнинг тезликлар бўйича тақсимотини текширишлар шу нарсани кўрсатадики, бу шароитда Эйнштейннинг (177.1) тенгламасига ўхшаш бўлиб, фотоэлектроннинг ҳақиқатан N та фотоннинг энергиясига эга бўлганлигини билдирадиган $\frac{1}{2} m \omega_n^2 + P = N \hbar v$ муносабат ўринли бўлади.

Тўйиниш токининг катталиги билан аниқланадиган фотоэлектронлар сони ёруғлик интенсивлигининг N -даражасига пропорционал экан. Ёруғлик қутбланишининг ва тушиш бурчагининг ўзгариши (қ. 32.9-расм) чиқиқли бўлмаган фотоэффект юз беришига асосий сабаб ёруғлик электр майдони кучланганлигининг катод сиртига перпендикуляр бўлган ташкил этувчиси эканлигини аниқлашга имкон берди.

Чиқиқли бўлмаган фотоэффектнинг юқорида кўрсатиб ўтилган хусусиятлари турли материаллардан (натрий, олтин, кумуш ва бошқалар, ярим ўтказгичлар) ясалган фотокатодларни N нинг 2, 3, 4 ва 5 га тенг қийматларида ва ёруғлик интенсивлиги ўзгаришининг кенг ($0,1$ дан 10^3 МВт/см 2 гача) интервалида текшириш йўли билан топилган. Ёруғлик оқими тахминан 10^4 МВт/см 2 га тенг бўлганда автоэлектрон (ёки совуқ) эмиссияга ўхшаган яна бир чиқиқли бўлмаган ҳодиса юз беради: тўлқиннинг электр майдони металл сиртидаги потенциал тўсиқнинг баландлигини ўзгартиради ва натижада чиқиши энергиясига эга бўлмаган электрон тўсиқдан

* Термоэлектрон эмиссия ҳодисаси юз беришига металлнинг энг тез ҳаракатланадиган ва чиқиши ишидан катта энергияга эга бўлган электронлари потенциал тўсиқдан ошиб, металлдан ташқарига чиқиши сабаб бўлади. Ҳодиса билан тўлароқ танишиш учун С. Г. Қалашниковнинг «Электр» китобига қаранг: «Ўқитувчи», 1979.

«сизиб ўтиш» имкониятига эга бўлади. Агар электроннинг тўлқин хусусиятларига ҳам эга эканлиги ва электроннинг потенциал тўсиқдан ўтиши тушиш бурчаги тўла қайтишнинг чегаравий бурчагидан катта бўлган ҳолда электромагнитик тўлқиннинг оптик жиҳатдан зич жисмнинг юпқа қатламидан ўтишига (қ. XXIV боб) ўхшаш эканлиги ҳисобга олинса, электроннинг потенциал тўсиқдан бундай «сизиб ўтишини» тушуниш осон бўлади.

180- §. Ички фотоэффект

Олдинги параграфда модданинг ёритилган сиртидан электронлар ажралиб чиқиши ва уларнинг бошқа муҳитга, хусусан вакуумга ўтиши ҳакида гапирилган эди. Электронларнинг бундай чиқиши *фотоэлектрон эмиссияси* деб, ҳодисанинг ўзи эса *ташқи фотоэффект* деб аталади. Бундан ташқари, *ички фотоэффект* деб аталадиган ҳодиса фанда маълум ва амалий мақсадда кенг қўлланилади, ички фотоэффектда ташқи фотоэффектдан фарқли равишда оптик жиҳатдан ўйғотилган электронлар ёритилган жисм ичида қолавериб жисмнинг электр нейтраллигини бузмайди. Бунда моддадаги зарядларнинг концентрацияси ёки уларнинг ҳаракатчанлиги ўзгаради, натижада тушаётган ёруғлик нури таъсирида модданинг электр хусусиятлари ўзгаради. Ички фотоэффект фақатгина ярим ўтказгичлар ва дизлектрикларда бўлади. Бундай фотоэффектни бир жинсли; ярим ўтказгичларни ёритганда уларнинг ўтказувчанликлари ўзгаришидан аниқлаш ҳам мумкин. *Фотоутказувчанлик* деб аталадиган бу ҳодиса асосида ёруғлик қабул қилгичлар, яъни *фоторезисторларнинг* катта группаси кашф қилинган ва муттасил мукаммалаштирилмоқда. Фоторезисторларда асосан кадмийнинг селениди ва сульфиди қўлланилади.

Бир жинсли бўлмаган ярим ўтказгичларда ўтказувчанликнинг ўзгаришидан ташқари потенциаллар фарқи ҳам (фото-э. ю. к.) пайдо бўлади. Фотогальваник эффект деб аталган бу ҳодисанинг сабаби шундаки, ярим ўтказгичлар бир томонли ўтказувчанликка эга бўлгани учун ўтказгич ҳажмидаги оптик жиҳатдан ўйғотилган ва манфий зарядга эга бўлган электронлар ўз электронларини йўқотган атомлар яқинида пайдо бўладиган ва мусбат элементар зарядга эга бўлган зарраларга ўхшаган микрозоналардан (тешик лардан) фазовий ажратилади. Электрон ва тешиклар ярим ўтказгичнинг қарама-қарши учларида йигилади, натижада электр юритувчи куч вужудга келиб, ташқи э. ю. к. берилмаса ҳам ёритилган ярим ўтказгичга параллел уланган нагрузка орқали электр токи ўта бошлайди. Шу тарзда ёруғлик энергияси электр энергиясига бевосита айлантирилади. Худди шу сабабли ёруғликнинг фотогальваник қабул қилгичлари ёруғлик сигналларини қайд қилиш учунгина эмас, балки электр занжирларида электр энергияси манбай сифатида ишлатилади.

Шундай фотогальванник элементларнинг саноатда ишлаб чиқариладиган асосий турларида селен ва кумуш сульфат қўлланилади. Кремний, германий ва GaAs, InSb, CdTe ва бошқа бирикмалар каби ярим ўтказгичлар ҳам кенг тарқалган. Қуёш энергиясини электр энергиясига айлантирадиган фотогальванник элементлар космик текширишларда кема ичидаги электр таъминотининг манбалари сифатида кенг қўлланиляпти. Уларнинг фойдали иш коэффициентлари қиёсан катта (20% гача) бўлиб, космик кемаларнинг мустақил учиш шароитларида жуда қулай. Замонавий фотоэлементларда (қуёш батареяларида) ярим ўтказгич материалига қараб фото-э. ю. к. 1—2 В га, 1 см² юздан олинадиган ток бир неча ўн миллиамперга ва 1 кг массага тўғри келадиган қувват бир неча юз ваттга боради.

181- §. Фотоэлементлар ва уларнинг қўлланилиши

Ҳозирги вақтда ташқи ва ички фотоэффектга асосан ёруғлик сигналини электр сигналига айлантирувчи жуда кўп қабул қилгичлар қуриляпти; буларнинг умумий номи **фотоэлементлар** деб аталади. Улар техникада ва илмий текширишларда жуда кенг қўлланилади. Ҳозирги замонда ўтказиладиган турли-туман объектив оптик ўлчашларни бирор турдаги фотоэлементлардан фойдаланмай ўтказиш мумкин эмас. Ҳозирги замон фотометрияси, спектрометрияси ва спектрнинг кенг соҳасидаги спектрофотометрия, модданинг спектрал анализи, ёруғликнинг комбинацион сочилишида кузатиладиган заиф ёруғлик оқимларини объектив ўлчашларни, астрофизика, биология ва бошқаларни фтоэлементларни қўлламасдан тасаввур қилиш қийин; инфрақизил спектрлар кўпинча спектрнинг узун тўлқинли соҳасида ишлайдиган маҳсус фотоэлементлар ёрдамида қайд қилинади. Фотоэлементлар техникада жуда кенг қўлланилади: ишлаб чиқариш процессларини бошқариш ва контрол қилиш, тасвир узатиш ва телевидениедан тортиб лазерларга асосланган оптик алоқагача бўлган турли алоқа системалари ҳамда космик техника фотоэлементлар қўлланиладиган соҳаларнинг бир бўлаги бўлади холос, бу соҳаларда фотоэлементлар ҳозирги замон саноати ва алоқасининг турли-туман техник масалаларини ҳал қилиб беради.

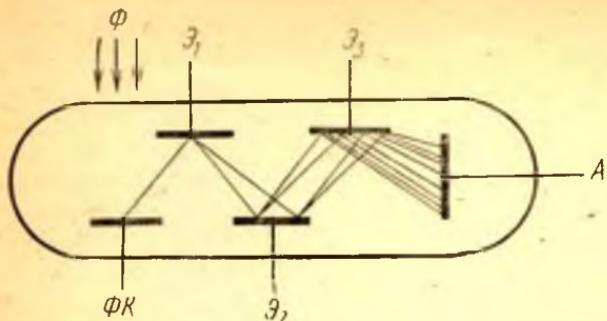
Фотоэлементларнинг кашф қилиниш тарихи 100 йилдан ортиқ муддатни ўз ичига олади. Ички фтоэффектга асосланган ва фотоўтказувчанлик ҳодисасидан фойдаланадиган биринчи фотоэлемент 1875 йилда ясалган эди, ташқи фотоэффект асосида ишлайдиган биринчи вакуум фотоэлементи 1889 йилда ясалган. Вакуум фотоэлементларини саноатда ишлаб чиқаришни Совет Иттифоқида П. В. Тимофеев 1930 йилда ташкил қилган эди. Гарчи ички фотоэффект ҳодисаси ташқи фотоэффект ҳодисасидан 50 йил илгари кашф этилган бўлса-да, ташқи фотоэффект асосида ишлайдиган фото-

элементлар ички фотоэффект асосида ишлайдиган фотоэлементларга қараганда олдинроқ ривожланди. Асримизнинг қирқинчи йилларида ярим ўтказгичлар физикаси тез ривожлангани ва ички фотоэффект ҳодисаси чуқур ўрганилгани сабабли ярим ўтказгичли янги фотоэлементлар яратила бошлади.

Фотоэлементлар ёрдамида ҳал қилинадиган масалалар жуда турли-туман бўлгани учун ҳар хил техник характеристикаларга эга бўлган фотоэлементларнинг жуда кўп турлари бунёд этилди. Ҳар бир конкрет масалани ҳал қилишда фотоэлементнинг оптималь турини танлаш учун бундай характеристикалардан хабардор бўлиш керак. Ташқи фотоэффектга асосланган фотоэлементларнинг (вакуум фотоэлементларининг) қуйидаги характеристикаларини билиш зарур: спектрнинг қайси соҳасида ишлаши; спектрал сезгиригининг нисбий характеристикаси (бу характеристика монокроматик ёруғлик билан ёритилган ҳолдаги спектрал сезгириликнинг характеристиканинг максимумдаги сезгириликка бўлган ўлчамсиз нисбатининг тушаётган ёруғликнинг тўлқин узунлигига боғлиқлигидан иборат); умумий сезгирилик (бу сезгирилик фотоэлементни стандарт ёруғлик манбай билан ёритганда аниқланади); берадиган квантлари миқдори (чиқаётган фотоэлектронлар сонининг фотокатодга тушаётган фотонлар сонига бўлган нисбатнинг процент ҳисобидаги қиймати); инерциялик (вакуум фотоэлементларида бу характеристика электронларнинг фотокатоддан анодга учеб боришига кетадиган вақт билан аниқланади). Фотоэлементнинг қоронгилик токи ҳам муҳим параметр бўлиб, у одатда фотокатоднинг хона температурасидаги термоэмиссияси билан сизиш токи орқали аниқланади.||

Фотокатоднинг материали ва колбанинг материалига қараб фотоэлементларни $0,2-1,1$ мкм диапазонида ишлатиш мумкин. Уларнинг 1 люмен ёруғлик оқимига тўғри келган умумий (интеграл) сезгирилиги $20-100$ мкА бўлади, термоэмиссияси эса $10^{-11}-10^{-16}$ А/см² ичida ўзгаради. Вакуум фотоэлементларининг энг муҳим афзаллиги уларнинг жуда доимий бўлиши ва ёруғлик оқими билан фототок орасидаги боғланишининг чизиқли эканлигидадир. Шунинг учун улар спектрнинг кўринувчан ва ультрабинафша соҳасида объектив фотометрия, спектрометрия, спектрофотометрия ва спектрал анализда узоқ вақт кўп қўлланиб келди. Вакуум фотоэлементларининг ёруғлик ўлчашларида қўлланганидаги энг асосий камчилиги улар ишлаб чиқарадиган электр сигналларнинг заифлигидадир. Бу камчилик фотоэлектрон кўпайтиргичларда (ФЭК ларда) бутунлай бартараф қилинган бўлиб, бу асбобларни ривожланган фотоэлементлар деб ҳисоблаш мумкин. Дастлаб ФЭК лар 1934 йилда ясалган эди.

ФЭКнинг ишлаш принципини 32.12-расмдан кўриб чиқи шимиз мумкин. ФК фотокатоддан чиқсан (эмиссияланган) фотоэле ктронлар электр майдони таъсирида тезлашади ва биринчи оралик



32.12-расм. Фотокўпайтиргичнинг тузилиш схемаси.

E_1 электродга тушади. Тушаётган фотоэлектронлар иккиламчи электронларнинг чиқишига сабабчи бўлади; маълум шароитларда иккиламчи эмиссия фотоэлектронларнинг дастлабки оқимидан бир неча марта катта бўлиши мумкин. Электродларнинг конфигурацияси шундайки, фотоэлектронларнинг кўпчилиги E_1 электродга, иккиламчи электронларнинг кўпчилиги эса навбатдаги E_2 электродга тушади, бу электрода кўпайиш процесси қайтарилади ва ҳоказо. Электродлар (динодлар) 10—15 та бўлади; буларнинг энг охиргисидан чиқаётган иккиламчи электронлар анодга йигилади. Бундай системаларнинг умумий кучайтириш коэффициенти $10^7 - 10^8$ га, интеграл (умумий) сезгирилиги люменга тўғри келган минглаб амперга етади. Бундан ФЭКлар ёрдамида жуда катта токлар олиш мумкин деган холоса чиқармай, балки жуда заиф ёруғлик оқимларини ўлчаш мумкин деган холоса чиқариш керак.

Равшанки, вакуум фотоэлементларидагидек техник характеристикалар, шунингдек, кучайтириш коэффициенти ва унинг таъминловчи кучланишга боғлиқлиги ФЭК ни тўлиқ таърифлаб беради. Ҳозирги вақтда ҳамма ерда вакуум фотоэлементларининг ўрнига фотоэлектрон кўпайтиргичлар қўлланилмоқда. ФЭК ларнинг камчиликлари сифатида юқори вольтли ва стабиллаштирилган манбадан фойдаланиш зарурлиги, сезгирилик стабиллигининг бир оз ёмон эканлиги ва шовқинлар кўп эканлигини кўрсатиш мумкин. Лекин фотокатодлар совитилса ва чиқиш токи эмас, балки импульслар сони (ҳар бир импульс битта фотоэлектронга мос келади) қайд қилинса, юқорида айтиб ўтилган камчиликларнинг салбий таъсири анча камайтирилган бўлади.

Ташқи фотоэффектга асосланган ёруғлик қабул қилгичларнинг энг афзал томони фототокнинг нагрузка ўзгарганда ўзгармаслигидир. Демак, фототокнинг қиймати қанча кичик бўлмасин қаршилиги катта бўлган нагрузка қўллаш ва натижада қаршиликда қайд қилиш ва кучайтириш учун етарли катталиктаги кучланиш тушишига эга бўлиш мумкин. Йккинчи томондан, қаршилик ўрнига сифим улаш ва бу сигимлаги кучланишни ўлчаб, маълум вақт давомида тушаётган ўртача ёруғлик оқимига пропорционал катталикни ани қлаш мумкин. Бу эса ўз навбатида ёруғликнинг стабиллашмаган

манбаидан тушаётган ёруғлик оқимини ўлчаш, яъни спектроаналитик ўлчашларга хос бўлган ҳол учун жуда муҳимdir.

Вакуум фотоэлементлари ва ФЭК лар спектрнинг инфрақизил соҳасида спектрометрик ўлчашлар ўтказишга ярамайди, чунки ҳозирги вақтда ишлатиладиган фотокатодларнинг қизил чегараси 1100 нм дан ортмайди. Лекин ҳозирнинг ўзидаёқ 3—4 мкм гача бўлган соҳада ўлчаш ўтказиш имкониятини берадиган материаллар маълум. Шу сабабли инфрақизил соҳада ўлчаш ўтказишда ички фотоэффект асосида ишлайдиган фотоэлементлар қўлланилади. Улар қаторига InSb, PbSe ва PbS асосида ясалган ва 6 мкм гача бўлган соҳада ўлчашга имкон берадиган совитилмайдиган фоторезисторларни ҳамда олтин, рух, мис ва бошқа металлар билан легирланган (махсус усул билан қўшилган) германий асосида ишланган ва 40 мкм гача бўлган соҳада ўлчашга имкон берадиган қаттиқ совитиладиган фоторезисторларни киритиш мумкин.

Спектрнинг узунроқ тўлқинлар қисмида ўлчаш ўтказганда иссиқлик қабул қилгичлардан фойдаланилади; улар тушаётган нурлар таъсирида исиганда ё ўз ўтказувчаникларини ўзгартиради ёки уларда э. ю. к. вужудга келади.

Ярим ўтказгичли фотоэлементларда электр сигналининг каттаги ёритилганликка қатъий чизиқли боғланган эмас. Бу камчилик ва фотоэлемент сезигирлигининг доимий эмаслиги, таъминловчи манбанинг стабилланмаганлиги, ўлчаш схемасининг кучайтириш қобилиятининг ўзгариб туриши каби камчиликлар икки нурли системадан фойдаланиш билан бартараф қилинади. Икки нурли система ютадиган моддадан ўтган ёруғликнинг абсолют интенсивлиги эмас, балки бу интенсивликнинг ёритаётган манбанинг ёруғлик интенсивлигига бўлган нисбати ўлчанади.

Фотоэлементлар қўлланиладиган жуда кўп ҳолларда уларнинг ўлчаш хусусиятларига қатъий талаблар қўйилмайди. Шунинг учун ички фотоэффект асосида ишлайдиган фотоэлементлар ўлчамлари кичик, таъминловчи кучланишлар паст бўлгани ва бир қатор бошқа конструктив хусусиятларга эга бўлгани учун автоматик системаларда, бошқариш системаларида, қуёш энергиясини ўзгартиришда, ишлаб чиқаришини контрол қилиш ва бошқа соҳаларда кенг қўлланилади. Бу фотоэлементларнинг инерция хусусиятлари ёмонлиги уларнинг қўлланилишига тўсқинлик қиладиган ҳоллар бундан мустаснодир.

ХХХIII б ө б КОМПТОН ҲОДИСАСИ

182- §. Комптон ҳодисасининг можияти ва унинг қонунлари

Рентген нурларининг модда томонидан сочилишини ўрганиш натижасида Комптон 1923 йилда муҳим ҳодиса кашф этди. Бу ҳодиса бизнинг фотонлар ҳақидаги тасаввурларимизни анча чуқурлаштириди.

Комптон ҳодисаси шундан иборатки, Рентген нурларини енгил атомлар сочиб юборганида бу нурларнинг тўлқин узунликлари ўзгаради. Кейинчалик бу ҳодиса Рентген нурларини оғир атомлар сочиб юборганда ҳам юз бериши аниқланди, бироқ бу ҳолда ҳодиса мураккаброқ бўлиб чиқди.

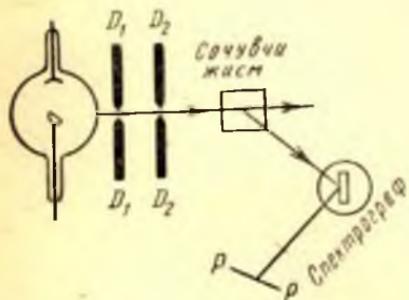
Тўлқин нуқтаи назаридан Рентген нурларининг сочилиши модда электронларининг мажбурий тебранишларига алоқадор бўлиб, бунда сочилган ёруғликнинг частотаси тушаётган ёруғликнинг частотасига тенг бўлиши керак. Комптон ўтказган пухта ўлчашлар шуни кўрсатдики, сочилган Рентген нурлари орасида тўлқин узунлиги ўзгармаган нурлардан ташқари тўлқин узунлиги каттароқ бўлган нурлар ҳам бўлар экан.

Комптон тажрибасининг схемаси 33.1-расмда кўрсатилган. Рентген нурларининг D_1 , D_2 диафрагмалар ёрдамида ажратилган энсиз дастасини атомлари енгил бўлган модда (кўмир, парафин ва бошқалар) сочиб юборади. Сочилган ёруғлик Рентген спектрографи ёрдамида фотография йўли билан ёки ионизация камераси ёрдамида ўрганилади. Бирламчи даста таркибида тўлқин узунлиги λ га тенг бўлган мнохроматик рентген нурларигина бўлсин. У ҳолда сочилган нурлар таркибида λ билан бир қаторда ундан каттароқ $\lambda' > \lambda$ тўлқин ўзунлиги ҳам бўлар экан. 33.2-расм сочилган Рентген нурларининг спектри ҳақида тасаввур беради.

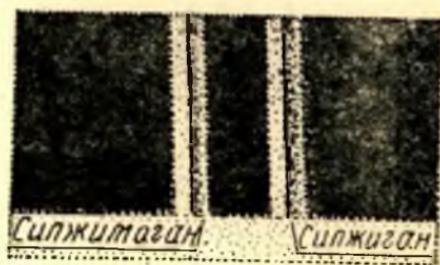
Тўлқин узунлигининг кузатилган $\Delta\lambda = \lambda' - \lambda$ ўзгариши сочилётган Рентген нурларининг тўлқин узунлигига ва сочаётган жисмнинг материалига боғлиқ эмас, лекин сочилиш йўналишига боғлиқ. Агар бирламчи дастанинг йўналиши билан сочилган ёруғлик йўналиши орасидаги бурчакни θ деб белгиласак, тўлқин узунлик ўзгаришининг бурчакка боғланишини қуйидагича ифодалаш мумкин:

$$\Delta\lambda = 2k \sin^2 \frac{1}{2}\vartheta, \quad (182.1)$$

бу ерда $k = 0,0241 \text{ \AA}$ тажрибадан аниқланган доимий бўлиб, тўғ-



33.1-расм. Комптон тажрибасининг схемаси.



33.2-расм. Сочилган рентген нурларининг спектри.

ри бурчак остида сочиlgан вақтда түлкін узунлиги ўзгаришининг катталигини күрсатади.

Шуни айтиб ўтиш керакки, юқорида тилга олинган қонунлар унча катта энергияга эга бўлмаган (яъни унча қаттиқ бўлмаган) шурлар ва атом оғирликлари кичик (масалан, водород, углерод, бор, алюминий) бўлиб, таркибида атом ядроюнда заиф боғланган электронлари бўлган моддалар учунгина тўғри бўлади.

183- §. Комптон ҳодисасининг назарияси

Агар Комптон ҳодисасини Рентген фотонларининг модда атомлари билан тўқнашиш процесси деб ҳисобланса, унинг юқорида қайд қилиб ўтилган хусусиятларининг барчасини тушунтириш мумкин.

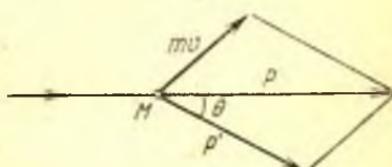
Ҳамма енгил атомларнинг Комптон ҳодисасида ўзини бир хил тутиши сочиш процесси *фотонларнинг электронлар* билан тўқнашишидан иборат эканлигидан хабар беради. Ҳақиқатан ҳам, енгил атомларда электронлар ядрсга заиф боғланган ва Рентген нурларининг таъсирида ўз атомларидан осон ажралади. Шунинг учун биринчи тахминда Комптон процессини фотонларни *эркин электронлар*-сошиб юбориши деб ҳисоблаш мумкин.

Фотоннинг эркин электрон билан тўқнашиши эластик зарб қонунига бўйсунади деб ҳисоблайлик, у ҳолда тўқнашаётган зарбаларнинг энергияси ва импульси ўзгармаслиги керак. Тўқнашиш натижасида биз дастлаб тинч турган деб ҳисоблаган электрон маълум тезликка, демак, шунга мос энергия ва импульсга эга бўлади; фотон эса ҳаракат йўналишини ўзгартиради (сочилади) ва ўз энергиясини камайтиради (унинг частотаси камаяди, яъни тўлкін узунлиги ортади).

Тушаётган фотоннинг p импульси, сочиlgан фотоннинг p' импульси ва электроннинг тўқнашувдан кейинги m импульси ўртасидаги муносабат 33.3-расмда кўрсатилган. Зарб импульснинг ва энергиянинг сақланиш шартларига бўйсуниши керак.

Энергиянинг сақланиш тенгламасини тузганда электрон массасининг тезликка боғлиқ бўлишини ҳисобга олиш керак, чунки электроннинг тўқнашувдан кейинги тезлиги катта бўлиши мумкин. Шунинг учун электроннинг кинетик энергияси унинг тўқнашувдан олдинги ва кейинги энергияларининг айирмасига тенг бўлади, яъни

$$\mathcal{E}_{\text{кин}} = mc^2 - m_0c^2,$$



33.3- расм. Комптон эфектининг назариясига доир.

бу ерда m_0 — тинч ётган электроннинг массаси (чунки сочувчи моддадаги электроннинг тезлиги жуда кам), $m = m_0/\sqrt{1 - \beta^2}$ — сочилиш натижасида катта v тезликка эга бўлган электроннинг массаси, бунда $\beta = v/c$ га тенг*.

Шундай қилиб, энергиянинг сақланиш шарти

$$hv + m_0c^2 = h v' + mc^2 \quad (183.1)$$

кўринишида, импульснинг сақланиш шарти эса (178.2) формула ва 33.3-расмга асосан,

$$(mv)^2 = \left(\frac{hv}{c}\right)^2 + \left(\frac{hv'}{c}\right)^2 - \frac{2h^2}{c^2} vv' \cos \theta \quad (183.2)$$

кўринишида ёзилади. (183.1) тенгламани

$$m^2c^4 = h^2v^2 + h^2v'^2 - 2h^2vv' + m_0^2c^4 + 2hm_0c^2(v - v')$$

кўринишида ёзиб ва ундан (183.2) ни айриб (аввал бу тенгликнинг ҳамма ҳадларини умумий маҳражга келтириш керак)

$$m^2c^2(c^2 - v^2) = m_0^2c^4 - 2h^2vv'(1 - \cos \theta) + 2hm_0c^2(v - v')$$

тенгламани топамиз. Маълумки, $m_0^2c^4 = m^2c^2(c^2 - v^2)$.

Шунинг учун олдинги тенглама

$$hvv'(1 - \cos \theta) = m_0c^2(v - v')$$

кўринишида ёзилади. Частотанинг ўрнига тўлқин узунлигини киритиб, яъни $v = c/\lambda$ ва $v' = c/\lambda'$ муносабатлардан фойдаланиб, $(v - v') = \Delta v$ ва $(\lambda' - \lambda) = \Delta \lambda$ бэлгиларини киритиб,

$$\frac{hc^2}{\lambda\lambda'}(1 - \cos \theta) = m_0c^2 \frac{c\Delta\lambda}{\lambda\lambda'}$$

тенгламани топамиз, ундан эса қўйидаги натижавий ифодани топамиз:

$$\Delta\lambda = \frac{h}{m_0c}(1 - \cos \theta) = \frac{2h}{m_0c} \sin^2 \frac{1}{2}\theta. \quad (183.3)$$

Биз топган (183.3) фэрмула Комптон ҳодисаси қонунини аниқлайдиган (182.1) фэрмула билан бир хил. Ҳақиқатан ҳам, h , m_0 ва c ларнинг сон қийматларини қўйсак, кузатишларга мос равиша $h/m_0c = 0,02426 \text{ \AA}$ эканлигини топамиз. Қўйидаги жадвал тажриба-

* $\mathcal{E}_{\text{кин}} = mc^2 - m_0c^2 = \frac{m_0c^2}{\sqrt{1 - \beta^2}} - m_0c^2 = m_0c^2 \left(\frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}} - 1 \right) = m_0c^2 \left(\frac{1}{2} \beta^2 + \frac{3}{8} \beta^4 + \dots \right).$

Агар β бирдан жуда кичик бўлиб, β^4 ва ундан юқори даражали ҳадларни ҳисобга олмаслик мумкин бўлса, унда формула $\mathcal{E}_{\text{кин}} = \frac{1}{2} m_0c^2 \beta^2 = \frac{1}{2} m_0 v^2$ кўринишига келади, яъни классик механиканинг оддий формуласига айланади.

нинг натижалари назария билан қанчалик яхши мес түшишини кўрсатади.

θ	$\Delta\lambda$ (ҳис.)	$\Delta\lambda$ (улч.)	$\lambda_0, \text{ Å}$	Модда
72°	0,0168	0,0170	0,708	Графит
90°	0,0243	0,0241	0,708	Графит
110°	0,0345	0,0350		
160°	0,0469	0,0470		
170°	0,0480	0,0482	0,708	Парафин

Дастлабки назарияда модда ичидағи электронлар эркин деб ҳисобланган эди. Ҳақиқатда эса электроннинг атомга боғланган эканлигини ҳисобга олиш ва энергия балансини ҳисоблаганда, бир томондан, электронни атомдан ажратиш учун сарфланган ишни, иккинчи томондан эса атомнинг ўзини ҳаракатлантиришга сарфланган энергияни ҳисобга олиш керак. Бу шартларни ҳисобга олиш Комптон ҳодисасидаги тафсилотларни, хусусан силжимаган чизикнинг* (электрон атомдан ажралмаган ҳол учун) мавжудлигини ҳамда силжиган ва силжимаган чизиклар интенсивликлари ўртасидаги муносабатни тушунишга ёрдам беради. Бундай умумий ҳол кўрилганда тўлқин узунлигининг ўзгариши бирламчи тўлқиннинг узунлигига боғлиқ бўлиши ҳам, сочувчи жисм материалининг таъсири ҳам билинади. Тажрибага таққосланганда бу умумий назария тасдиқланади.

Ёруғлиknинг сочилишида тўлқин узунлигининг ўзгаришини тўлқин назарияси нуқтаи назаридан Допплер ҳодисаси ёрдамида изоҳлаб бериш мумкин эди: Рентген нурларини сочаётган электронлар бу нурлар таъсирида атомлардан турли йўналишлар бўйича ҳар хил тезликлар билан учиб чиқади. Шундай қилиб, сочилиган нурларнинг тўлқин узунлиги сочувчи электронларнинг тезлиги ва ҳаракат йўналишига боғлиқ равиша ўзгариши керак. Сочувчи электронларнинг қандай ҳаракат қилишини ҳисоблаб чиқиб, Комптон ҳодисасининг классик манзарасини яратиш қийин эмас.

Рентген нурларининг сочилиши натижасида анча катта тезлика эга бўлган электронларнинг ҳаракатини бевосита тажрибада кузатиш мумкин. Шу мақсадда Вильсон камераси ёрдамида текширишлар қилинган бўлиб, бу камера сочилиган нурларнинг йўналишини ҳам, Рентген нурларининг сочилишида уриб чиқарилган электронларнинг («тепки» электронларининг) ҳаракат йўналишини ҳам кўрсатади. Электронлар йўлида ҳам, сочилиган Рентген нурла-

* Бу ерда «чизик» деб Рентген қурларининг фотогластиникага таъсири натижасида вужудга келган чизик кўзда тутеллиб, тўлқин узунлигининг қиймати маъносида ишлатилади (таржимон изоҳи).

рининг йўлида ҳам ионлар пайдо бўлиб, бу ионларда сув буғи конденсацияланади, натижада йўллар кўринадига бўлиб қолади.

Комптон эффиқти классик назария нуқтаи назаридан Допплер эффиқти ёрдамида изоҳлаш учун зарур бўлган электрон ва сочиликнинг нурларнинг бир-бирига нисбатан йўналишларини ҳисоблаш мумкин эканлигини олдин айтиб ўтган эдик. Иккинчи томондан, электрон ва фотонлар йўналишларининг бундай тақсимотини эластик тўқнашишлар назарияси бўйича ҳам ҳисоблаб топиш мумкин. Бу икки хил нуқтаи назар ҳар хил натижалар беради. Ўтказилган тажрибалар ҳодисанинг квант назарияси тўғри эканлигини тасдиқлайди, шунинг учун ҳодисанинг Допплер эффиқти ёрдамида изоҳланишини қониқарсиз деб топиш зарур бўлади. Шундай қилиб, Комптон ҳодисаси фотоэффектнинг асосий қонунлари сингари фотонлар ҳақидаги тасаввурни тасдиқлайди.

184- §. Допплер эффиқти ва ёруғлик квантлари гипотезаси

Кўринувчан ва Рентген нурларининг фотоэффекти ҳамда Комптон ҳодисаси ҳақидаги маълумотларнинг ҳаммаси фотонлар гипотезасини ишончли равишда тасдиқлайди. Бу гипотезанинг унумдорлигини ифодалаш учун ҳам тўлқин назария нуқтаи назаридан, ҳам фотонлар назарияси нуқтаи назаридан изоҳлаб бериш мумкин бўлган баъзи ҳодисаларни кўриб чиқиш қизиқарлидир.

Бундай ҳодисалар қаторига Допплер эффиқти киради; бу эффиқт дастглаб тўлқин назарияси нуқтаи назаридан изоҳланган ва биз бу ҳодисани ХХI бобда ўша нуқтаи назардан кўриб чиқсан эдик. Допплер эффиқти ҳақиқатан ҳам тўлқинга оид ҳодиса бўлиб, уни фотонлар назарияси асосида изоҳлаш бир оз қийин ту юлади. Лекин Комптон ҳодисасини изоҳташда юритилган мулэҳа заларга яқин мулоҳазалар юритиб, Допплер эффиқтини фотонлар на зарияси асосида изоҳлаш мумкин. Мулоҳазани соддалаштириш учун манба жуда кичик v тезликлар билан ҳаракат қилган ва натижада $\frac{v}{c}$ га нисбетан иккинчи даражали ҳадларни назарга олинмайдиган ҳолнигина кўриб чиқамиз. У ҳолда Допплер принципига асосан, манба чиқараётган ёруғлик частотасининг ўзгариши қўйидаги формула билан ифодаланади:

$$\frac{\Delta v}{v} = \frac{v}{c} \cos \theta, \quad (184.1)$$

бу ерда θ — ҳаракат йўналиши билан ёруғликни кузатиш йўналиши орасидаги бурчак.

Массаси M бўлган ёруғлик манбаи v_1 тезлик билан ҳаракат қиласетган, яъни Mv_1 импульсга эга бўлсин. Чиқарилган фотонга p' импульс берилади, бунда $|p'| = h'v'/c$. Шунга мос равишда манбанинг тезлиги ва импульси ўзгариши керак, импульс Mv_2 га тенг

бўлиб қолади. Фотоннинг импульси манбанинг импульсига қараганда анча кам бўлгани учун манбанинг импульси жуда кам ўзгаради.

Бу векторларнинг йўналишлари 33.4-расмда кўрсатилган. Манба тезлигининг ва мос равишда унинг кинетик энергиясининг ΔE миқдорда ўзгириши оқибатида бу ΔE энергия фотонга берилади ёки фотондан олинади; фотонга энергия берилиши ёки ундан олиниши нурлар йўналиши билан ҳаракат йўналишининг бир-бирита нисбатан жойлашишига боғлиқ бўлади (бу йўналишлар орасидаги бурчак θ га тенг). Шундай қилиб, фотоннинг энергияси ΔE миқдорда ўзгаради ва $h\nu$ га тенг бўлиш (тинч ҳолатдаги манба нурларига хос энергия) ўрнига $h\nu' = h\nu + \Delta E$ га тенг бўлиб қолади. ΔE ни хисоблаб топиш қўйин эмас:

$$\Delta E = \frac{1}{2} M(v_1)^2 - \frac{1}{2} M(v_2)^2 = \frac{1}{2} M(v_1 - v_2)(v_1 + v_2). \quad (184.2)$$

Импульснинг сақланиш қонунига асосан,

$$Mv_1 - Mv_2 = p'; |p'| = h\nu'/c, \quad (184.3)$$

бу ерда p' — чиқарилган фотоннинг импульси. Атом тезлигининг (184.3) муносабатдан топиладиган ўзгиришини (184.2) ифодага қўйиб ΔE ни топамиз:

$$\Delta E = p'v_1 - p'^2/2M = h\nu'(v_1/c) \cos \theta - (h\nu')^2/2Mc^2. \quad (184.4)$$

Шундай қилиб, ҳаракатланаштирилган манбадан чиқарилган фотоннинг энергияси қўйидагига тенг:

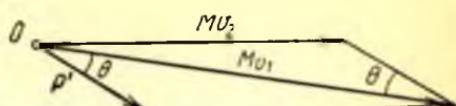
$$h\nu' = h\nu + \Delta E = h\nu + h\nu' \frac{v_1}{c} \cos \theta - \frac{(h\nu')^2}{2Mc^2}. \quad (184.5)$$

Бу мун сабабатан квадрат тенглама бўлиб, уни ечиши қўйин э мас. Лекин (184.5) ниг ўнг тсмонидаги иккинчи ва учинчи ҳадлар биринчи ҳадга тегишли кичик тузатиш бўлади. Шунинг учун шу ҳадларда такрибан $v = v'$ деб ҳисоблаш мумкин. У ҳолда

$$v' = v + v \frac{p_1}{c} \cos \theta - \frac{h\nu}{2Mc^2} v,$$

яъни частотанинг атомнинг ҳаракатига боғлиқ равишда нисбий ўзгириши қўйидагига тенг:

$$\frac{v' - v}{v} = \frac{\Delta v}{v} = \frac{v_1}{c} \cos \theta - \frac{h\nu}{2Mc^2}. \quad (184.6)$$



33.4-расм. Допплер эфектининг фотон назариясига доир.

Бу тенгликкінг ўнг төмөннідеги биринчи ҳад частота нисбіттің квантлар тасаввурлар да Допплер принципі асосынан топилған ифодасы билан бир хил ((184.1) билан солиширилген). Иккінчи ҳад квантлар назариясынан көлиб чиққан (бу ҳадда h Планк доимийсінинг борлығы шуны фәрмал равища күрсатады). Бу ҳад фотон чиқарылғанда тинч ётған атом ($v_1 = 0$) фотон чиқарылғандан сүнг зарурат билан ҳаракатта келишини билдиради: фотон p' импульс «олиб кетади» да натижада атом ишөраси тескари, бирок модули тенг импульсга эга бўлиши керак ((184.3) да $v_1 = 0$ бўлганда қаранг). Бу ҳаракат йўловчиси сакраб тушиб қолган қайиқнинг ҳаракатига ўхшайди. Шунинг учун частотанинг $\frac{h\nu}{2Mc^2}$ да тенг силжиши тепки эфекти натижасынан сизжии дейилади.

Агар фотонларнинг чиқиши процесси эмас, балки атомга ютилиш процесси кўрилса, ғизергия ва импульснинг сақланиш қонунлари ёрдамида (184.6) муносабат ўрнига

$$\frac{\Delta v}{v} = -\frac{v_1}{c} \cos \theta + \frac{h\nu}{2Mc^2} \quad (184.7)$$

муносабат ўринли бўлади, яъни фотоннинг ютилишида частота ўзгаришининг ишөраси фотон чиқарылышынан ўзгариш ишорасига тескари бўлади.

Шу чоққача биз фотоннинг айрим атом орқали чиқарылши ёки ютилишининг элементар процессини кўриб келдик. Агар сўз атомлар тўпламининг, масалан, атомлардан иборат газнинг чиқариш ёки ютиш спектри ҳақида бўрса, у ҳолда «одатдаги» $(v_1/c) \cos \theta$ Допплер силжиши ва тепки эфекти туфайли ҳосил бўлган $h\nu/2Mc^2$ силжиш ҳар хил ҳодисаларни вужудга келтиради. Газда турли тезликларга эга бўлган ва ҳар хил йўналишда ҳаракатланётган атомлар бор. Шунинг учун v_1 тезликнинг кузатиш йўналишига (яъни p' йўналишига) туширилган проекциясига боғлиқ бўлган $(v_1/c) \cos \theta$ ҳад бутун газнинг нурланиш (ютиш) чизигини кенгайтиради. 22-§ да бундай чизиқнинг ярим кенглиги ҳисобланган бўлиб, у қўйидагига тенг эди:

$$\delta v = \frac{\bar{v}}{c} v = \frac{\bar{v}}{\lambda}, \quad \bar{v} = \sqrt{2kT/M}, \quad (184.8)$$

бу ерда T — газнинг температураси, k — Бэльцман доимийсі. Тепки эфекти таъсирида силжиш атомнинг тезлигига боғлиқ бўлмайди, яъни бу силжиш барча атомлар учун бир хил, демак, бу силжиш оқибатида атомларнинг иссиқтлик ҳаракати таъсирида кенгайтиган чизиқ максимумининг вазияти $h\nu^2/2 Mc^2$ миқдорда сурилади:

$$\frac{h\nu^2}{2Mc^2} = \frac{h}{2M} \frac{1}{\lambda^2}. \quad (184.9)$$

Чизиқлар силжишини кўрсатувчи (184.9) ифоданинг (184.8) кенглика нисбатини баҳолайлик. Универсал доимийларнинг сон қийматларини қўйиб, бу нисбатни топамиш:

$$\frac{\hbar}{2M\lambda^2} / \frac{v}{\lambda} = \frac{\hbar}{2M\lambda v} = \frac{\hbar}{2\lambda \sqrt{2kT}} = 1,55 \cdot 10^{-8} \frac{1}{\lambda \sqrt{T} A},$$

бу ерда A — атом оғирлик бўлиб, тўлқин узунлиги λ сантиметр ҳисобида ифодаланган. Шундай қилиб, ҳатто паст температура ва енгил атомлар учун чизиқнинг тепки натижасида силжиши унинг кенглигид ан тўлқин узунликларининг 10^{-9} см қийматларигача соҳада, яъни спектрнинг бутун Рентген соҳасида кам экан. Қисқароқ тўлқинлар соҳасида ($\lambda < 10^{-2}$ нм, γ -нурлар) манзара тескарича бўлади: чизиқнинг силжиши унинг кенглигидан катта. Чиқариш ва ютиш чизиқлари силжишининг ишораси тескари бўлгани учун парадоксал аҳвол вужудга келади, яъни бирор атом чиқарган фотон худди шундай атомлардан ташқил топган газда ютила олмайди.

Шу сабабли γ -квантларнинг газларда резонанс ютилиш ҳодисаси узоқ вақтларгача тажрибада кузатилмаган эди. Лекин кристалларда худди шундай ютилиш ҳодисасини Мёссбауэр 1958 йилда кашф этди. Гап шундаки, кристалл таркибига кирган атом модданинг макроскопик ҳажмидаги ҳамма атомларга маҳкам боғланган ва ютилаётган фотоннинг импульси айрим атомга эмас, балки бутун кристаллга узатилади. Кристалл массаси жуда катта (атомлар масштабида) бўлгани учун тепки импульси жуда кичик бўлади, чиқариш ва ютиш чизиқлари бир-бирига нисбатан амалда силжимаган бўлади.

Спектрнинг оптик соҳасида тепки эффицити чизиқни жуда кам силжитади. Шунга қарамай бундай силжиш маълум шароитларда оптик қвант генераторлари нурланишининг спектрал хусусиятларига таъсир қилиши мумкин ва бундай таъсир 1975 йилда тажрибада топилди.

Шундай қилиб, квантлар назарияси тўлқин назариясининг хуносаларини такрорлабгина қолмай, балки уларни янги, тажрибада жуда яхши тасдиқланган гоялар билан тўлдиради.

XXXIV б ө б

ЁРУҒЛИКНИНГ БОСИМИ

185- §. Ёруғликнинг босимини тажрибада ўрганиш

Ёруғликнинг моддага кўрсатадиган турли таъсирлари орасида унинг босими жуда катта аҳамиятга эга. Ёруғликнинг босими ёруғлик электромагнитик назариясининг ривожланиши учун катта аҳамиятга эга бўлди, бундан ташқари, ёруғликнинг табиатига бўлган

умумфилософик нүқтаи назар учун анча қизиқарли бўлиб, космик соҳада ҳам кенг қўлланилади.

Ёруғлик ўзи ёритаётган жисмларга босим бериши керак деганояни Кеплер айтган бўлиб, у кометалар қўйруқлари шаклига ўша босим сабаб бўлади, деб билган. Ёруғлик босими ҳақидаги фоя Ньютоннинг зарралар оқиб чиқиш (яъни корпускуляр) назариясидан ҳам келиб чиқади; бу назарияга мувофиқ, ёруғлик зарралари ўзларини қайтараётган ёки ютаётган жисмларга урилганда импульсларининг бир қисмини уларга бериши, яъни босим ҳосил қилиши керак.

Бу масаланинг назарияси ва тажрибаси жуда узун тарихга эга. Тажриба хусусида жуда содда уринишлар билан бирга анча жиддий тажрибалар ҳам ўтказилиб, бу тажрибаларнинг баъзилари, масалан, Крукс тажрибалари сийраклаштирилган газларнинг кинетикиси билан боғлиқ бўлган махсус (*радиометрик*) ҳодисаларнинг каашф этилишига олиб келди. Франклин ўзидан олдин ёруғлик босимини аниқлашга барчашланган барча уринишлар нинг муваффақиятсизликка учраганлигини корпускуляр назарияга қарши қўйиладиган далиллардан бири сифатида кўрсатган. Кейинчалик Юнг ҳам шу далилдан фойдаланган, бироқ на Франклин ва на Юнг бу босимнинг энг кам қиймати ҳақида ҳеч нарса дея олмадилар, чунки ёруғлик зарраларининг массаси ҳақида ҳеч нарса дейиш мумкин эмас эди, демак, ўша вақтда тажрибада қўлланилган бурاما тарозининг сезигирлиги етарли ёки етарли эмаслиги ҳақида ҳам ҳеч нарса дейиш мумкин эмас эди.

Максвелл ёруғликнинг электромагнитик назарияси асосида ёруғлик босимининг бўлиши зарурлигини келтириб чиқарганидан ва ҳатто бу босимнинг катталигини ҳисоблаб бергандан сўнг Франклиннинг ёруғликнинг тўлқин назарияси эластиклик назарияси сифатида ривожланётгани учун муҳим аҳамиятга эга бўлган эътиrozлари корпускуляр тасаввурларга қарши қўйиладиган далил сифатида ўз кучини йўқотди.

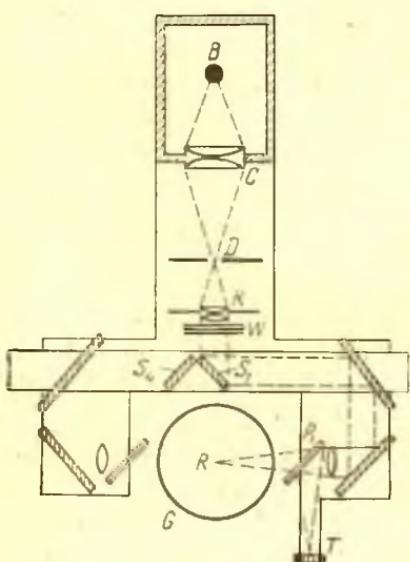
Ёруғлик кўндаланг электромагнитик тўлқин бўлгани учун ўтказгич (кўзгу ёки ютувчи жисм) сиртига тушганда бундай таъсирлар кўрсатиши керак: ёритилган сирт текислигига ётган электр вектори ўша вектор йўналиши бўйича ток ҳосил қиласиди; ёруғлик тўлқинининг магнит майдони пайдо бўлган бу токка Ампер қонунига асосан шундай куч билан таъсир қиласиди, бу кучнинг йўналиши ёруғликнинг тарқалиш йўналиши билан бир хил бўлади. Шундай қилиб, ёруғлик билан қайтарувчи ёки ютувчи жисмга бўлаётган босимни вужудга пондеромотор ўзаро таъсир жисмга бўлаётган босимни вужудга келтиради. Босим кути ёруғликнинг интенсивлигига боғлиқ бўлади. Ёруғлик нурлари параллел даста ташкил қилган ҳолда Максвеллнинг ҳисоби бўйича ρ босим ёруғлик энергиясининг и зичлигига, яъни ҳажм бирлигидаги энергияга тенг бўлади. Бунда

Ёруғлик тушаётган жисм абсолют қора, янын ўзига тушаётган ёруғлик энергиясини тұлиқ ютадиган жисм деб фараз қилинади. Агар жисмнинг қайтариш коэффициенти нолга теңг бўлмай, бирор R қийматга теңг бўлса, у ҳолда босим $p = u(1 + R)$ бўлади, идеал кўзгу учун хусусий ҳолда ($R = 1$) босим $p = 2u$ бўлади. Агар 1 см^2 юзга 1 с ичида нормал тушаётган энергияни (ёритилганлик) E билан белгиласак, у ҳолда нур энергиясининг зичлиги E/c га теңг бўлади, бу ерда c — ёруғликнинг тезлиги. Шундай қилиб, ёруғликнинг босимини қўйидагича ифодалаш мумкин:

$$p = \frac{E}{c}(1 + R). \quad (185.1)$$

Максвелл ёруғ қунда қуёш нурлари 1 m^2 қора сиртга $0,4 \text{ мГ}$ куч билан бўсим беради деб тоанди. Агар ёруғлик деворга бўшлиқ ичидаги барча йўналишлар бўйича тушаётган бўлса, нурланишнинг зичлиги u га теңг бўлганда қора сиртга $p = \frac{1}{3}u$ босим берилади.

Ёруғлик бўсимини баринчи бўлиб П. Н. Лебедев Москвада ўз давридаги экспериментал санъатнинг намунаси бўлган тажрибаларида аниқлади ва ўлчади*.

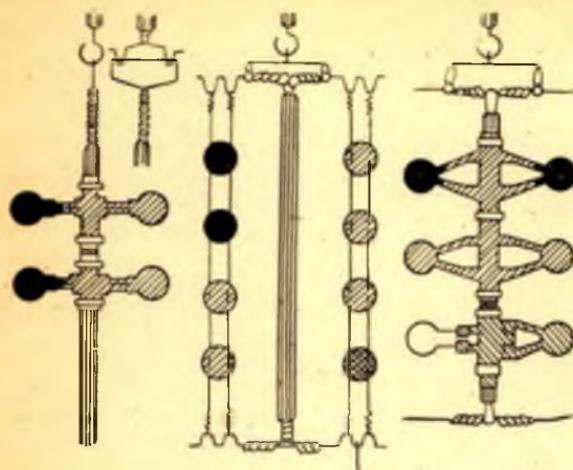


34.1-расм. П. Н. Лебедевнинг ёруғлик бўсимини ўлчаш бўйича ўтказган тажрибаларининг схемаси.

Лебедев тажрибасидаги асаб ингичка ипга боғланган енгил осмадан ибрат бўлиб, бу османинг чеккаларига юпқа енгил қанотчалар уланган; бу қанотчаларнинг бири қорайтирилган, иккинчиси эса ялтироқ ҳолда қолдирилган. Ҳавоси сўриб олинган G идиш ичига жойлаштирилган R осма (34.1-расм) жуда сезгир бурама тарози ташкил қиласди.

■ B ёй лампанинг ёруғлиги линзалар ва кўзгулар системаси ёрдамида қанотчаларнинг бирига тўплаб юборилади ва R османинг буралишига сабаб бўлади. Османинг буралиши ипга бириттирилган кўзгучча ва труба ёрдамида кузатилади (булар расмда кўрсатилмаган). $S_1 S_2$ қўш кўзгуни силжитиб B ёйнинг ёруғ-

* П. Н. Лебедев ўзининг ишлари тўғрисидаги дастлабки ахборотни 1899 йилда Швейцарияда ўтказилган съездда берди, багағсил докладни эса 1900 йилда Парижда бўлиб ўтган конгрессда қилган эди. (Н. П. Лебедев, Извращеные сочинения, Гостехиздат, 1949, 154 — 155-бет.)



34.2-расм. П. Н. Лебедев
қурилмасидаги қанотчаларни биректиришниң турли системалари.

лигини қанотчанинг бетига ёки орқасига юбориш ва шу билан османинг буралиш йўналишини ўзгартириш мумкин. P_1 , пластинка ёруғлик дастасининг маълум қисмини T термоэлементга юборади, термоэлемент эса тушаётган энергия катталигини ўлчашга имкон беради. Тажрибалар турли шаклдаги осмалар ёрдамида ўтказилган эди (34.2-расм).

Лебедевнинг тажрибасида асосий қийинчиликлар газнинг конвекцион оқимлари борлиги ва радиометрик таъсирнинг мавжудлигига эди. Бу халақитлар ёруғлик босимидан бир неча юз минг марта катта бўлиши мумкин.

Конвекцион оқимлар қанотчалар бир озиғ турганда османи буради. Бу таъсир тушаётган ёруғлик оқимининг йўналишига боғлиқ бўлмагани учун Лебедев конвекцион оқимларнинг таъсирини ўрганиш ва бартараф қилишда ёритиш йўналишини ўзгартиришдан (қўзғалувчан S_1 S_4 кўзгу ёрдамида) фойдаланган.

Радиометрик таъсирлар сийраклашган газда қанотчанинг ёритилган ва ёритилмаган томони температуралари фарқи натижасида пайдо бўлади. Баллонда қолган газнинг молекулалари қанотчанинг иссиқроқ томонидан каттароқ тезлик билан қайтади, тепки натижасида қанотчалар ёруғлик оқими таъсирида бурилган томонга бурилишга интилади. Агар температуралар фарқини камайтириш учун жуда юпқа металл қанотчаларни қўллаб, баллондаги газнинг босими камайтирилса, радиометрик таъсир камаяди. Агар ёруғлик ялтироқ қанотчага тушадиган бўлса, ёруғликнинг босими ёруғлик қорайтирилган қанотчага тушгандагига караганда тахминан икки марта кўп бўлиши керак. Аксинча, қорайтирилган қанотча ёритилганда радиометрик таъсир кўпроқ бўлади, чунки қорайтирилган қанотча кучлироқ қизийди. Лебедевнинг тажрибасида

ёруғликтин ялтироқ қанотчага қорайтирилган қанотчага қаралганда тахминан иккі баравар күп таъсир қилиши ҳақиқатан ҳам кузатилган бўлиб, радиометрик таъсирнинг тўлиқ бартараф қилинганини исбот қиласди.

Лебедев ўлчашлари ёруғлик босимининг Максвелл ҳисоблаб топган қийматига (20% аниқлик билан) тўғри келадиган натижалар берди. Кўп йиллардан сўнг Герлах (1923 й.) вакуум олишнииг мукаммалроқ усулларидан фойдаланиб Лебедевнинг тажрибаларини тақоррлади. Натижада тажриба ўтказиш енгиллашибгина қолмай, балки натижалар назарияга яхшироқ (2% гача) тўғри келадиган бўлиб чиқди.

Лебедев ёруғликнинг газларга кўрсатадиган босимини топиш ва ўлчаш каби яна бошқа, жуда ҳам қийин масалани ҳал қилди (1909 й.)*.

186- §. Ёруғлик босимининг фотонлар назариясида талқин этилиши

Фотонлар назариясида ёруғликнинг босими фотонлар импульсининг ютувчи ёки қайтарувчи деворга узатилиш натижаси деб талқин этиш мумкин. Частотаси v га teng бўлган монокроматик ёруғликнинг деворга тик тушаётган ва 1 cm^2 юзга 1 c да E га teng энергияни олиб келадиган оқимида N та фотон бўлиб, N нинг қиймати қўйидаги шартдан аниқланади:

$$N\hbar v = E,$$

яъни $N = E/\hbar v$. Ҳар бир фотон $\hbar v/c$ га teng импульсга эга бўлгани учун, у ютувчи деворчага $\hbar v/c$ импульс, қайтарувчи деворчага эса $2\hbar v/c$ импульс узатади (чунки қайтганда фотоннинг импульси $+\hbar v/c$ дан $-\hbar v/c$ гача, яъни $2\hbar v/c$ га ўзгаради).

Шундай қилиб, абсолют ютувчи деворчанинг 1 cm^2 юзига 1 c ичida узатиладиган импульс қўйидагига teng бўлади:

$$N\hbar v/c = E/c.$$

Лекин 1 cm^2 юзга 1 c да берилган импульс шу юзга таъсир қиладиган босимнинг ўзидир. Шундай қилиб, ютувчи деворчага таъсир қилаётган босим $p = E/c$ га, тўлиқ қайтарувчи деворчага таъсир қилаётган босим эса $p = 2E/c$ га teng бўлади. Қайтариш коэффициенти R га teng бўлган умумий ҳолда 1 c ичida тушаётган фотонларнинг тўлиқ N сенидан $(1 - R)N$ таси ютилади, RN таси қалға ци. Улар төмёнидан сирг бирлигига узагилган импульс

$$(1 - R)\frac{N\hbar v}{c} + RN\frac{2\hbar v}{c} = N\frac{\hbar v}{c}(1 + R) = \frac{E}{c}(1 + R)$$

бўлиб, Максвелл формуласига тўғри келади.

* П. Н. Лебедевнинг ёсуртик босимига оғзаштарининг яхши обзорини В. А. Фабрикант тузган (УФН, 42, вып. 2 (1950)).

Ёруғлик босими ҳодисаси қорпускуляр ёки түлқин назариясида қандай талқин этилган бўлмасин, бундай босимнинг маёждудлигини тажрибада аниқлашнинг ўзи жуда катта аҳамиятга эга. Бу факт ёруғлик нури энергиягагина эмас, балки импульсга ҳам эга эканлигини кўрсатиб, ёруғликнинг моддий эканлигини, ёруғлик ҳам модда билан бирга материянинг бир кўриниши эканлигини шак-шубҳасиз исботлайди.

187- §. Ёруғлик босимнинг баъзи бир космик ҳодисалардаги роли

Ёруғлик босими мавжудлиги Коинотда юз берадиган бир қатор ҳодисаларни изоҳлаб берганлиги ҳақида олдин гапириб ўтилган эди.

Кометалар қўйруқларининг пайдо бўлиши, кометалар Қуёшга яқинлашган сари бу қўйруқларнинг катталашиб бориб Қуёшдан тескари томонга қараб жойлашиши Кеплерни кометаларнинг қўйруқлари зарралар оқимидан иборат бўлиб, комета Қуёшга яқинлашаётганда бу зарралар ёруғлик босими таъсирида Қуёшдан узоқлашади, деган холосани чиқаришга мажбур қилди. Ҳисоблар ва айниқса Лебедевнинг экспериментал тадқиқотлари бу фикри қувватлади. Бу маълумотларга қараб ўлчамлари анча кичик бўлсан зарраларнинг Қуёш нурланиши таъсирида Қуёшдан итарилиши Қуёш массаси таъсирида Қуёшга тортилишига қараганда кучлироқ эканлигини аниқлаш мумкин, чунки зарра радиусининг кичрайиши билан тортилиш кучи радиуснинг кубига (массага) пропорционал камаяди, итарилиш эса радиуснинг квадрати (юз) каби камаяди. Керакли ўлчамдаги зарра учун итарилишнинг тортилишга қараганда устунлиги (ёки аксинча бўлиши) Қуёшдан истаган масофада кузатилади, чунки нурланишнинг зичлиги ҳам, гравитацион таъсир ҳам масофага қараб бир хил ($1/r^2$ каби) ўзгаради. Кометаларнинг қўйруқлари фақат қуёш яқинида катталаша бошлишига ўлчамлари анча кичик бўлган зарралар Қуёш яқинида буғланиш натижасида пайдо бўлиши сабабчидир. Аммо кейинги вақтда кометаларда қўйруқ пайдо бўлиши жуда мураккаб процесс эканлиги ва ёруғлик босими хилма-хил ҳодисаларнинг сабабини очиб беролмаслиги аниқланди.

Яқинда ёруғлик босими юлдузларнинг чегаравий ўлчамлари тўғрисидаги масалада муҳим аҳамиятга эга эканлиги кўрсатилди. Астрономия маълумотларидан шу нарса аниқки, ўлчамлари маълум максимумдан ортадиган юлдузлар умуман йўқ экан. Эддингтон юлдузлар ўлчамларининг ортишига қўйидаги шароит тўсқинлик қилиши кераклигига эътибор берди. Юлдузнинг массаси кўпайгани ва ташқи қатламларининг марказга тортилиш кучи ортгани сари юлдузнинг ички қатламларининг сиқилиш иши ҳам ортади, натижада шу қатламларнинг ҳарорати ортиб бир неча миллион градусга етади. Лекин температуранинг ортиши юлдуз ичидағи нур

энергияси зичлигининг, демак, ёруғлик босими катталигининг ортишини билдиради. Ҳисоблар тортилиш қучи билан ёруғлик босими таъсирида юзага келган итарилиш кучлари ўртасидаги мувозанат туфайли юлдузнинг массаси маълум чегаравий қийматдан ортмаслигини кўрсатади: массаси кўпроқ юлдузлар турғун бўлмайди ва тезда парчаланиб кетади. Ҳақиқатан ҳам, юқорида айтилган фикрлар асосида ўтказилган ҳисобларнинг натижаси бўлмиш юлдузларнинг юқориги чегаравий массаси астрофизик кузатиш натижалари билан бир хилдир.

XXXV б о б

ЕРУЕЛИКНИНГ ХИМИЯВИЙ ТАЪСИРЛАРИ

188-§. Муқаддима

Ёруғлик нури таъсирида юз берадиган химиявий ўзгаришлар аллақачон маълум бўлган ва XVIII асрнинг охирларидаёқ муутазам илмий текширишлар объекти бўлиб қолган эди.

Фотохимиявий ўзгаришлар жуда турли-тумандир. Модда полимерланиши, яъни бошлангич маҳсулот атомлари ёки молекуларининг комплексидан иборат бўлган молекулалар пайдо бўлиши мумкин; масалан, қизил фосфорнинг сариқ фосфордан пайдо бўлиш ҳодисаси шулар қаторига кирса керак. Қизил фосфор сариқ фосфордан бир қатор химиявий ва физик хусусиятлари билан фарқ қиласи ва сариқ фосфорни узоқ вақт давомида (яхиси қисқа тўлқинли ёруғлик билан) ёритиш натижасида вужудга келади; фосфорнинг полимерланишига ёруғлик нурининг таъсирисиз, масалан, қаттиқ қиздириш ёки баъзи химиявий реакциялар орқали ҳам эришиш мумкин.

Ёруғлик нури таъсирида мураккаб молекулалар таркибий қисмларга ажралади, масалан, NH_3 аммиак азот ва водородга ёки AgBr кумуш бромид кумуш ва бромга ажралади. Мураккаб молекулалар пайдо бўлиши ҳам мумкин, масалан, хлор ва водород аралашмасини ёритганда водород хлориднинг пайдо бўлиш реакцияси шундай шиддат билан ўтадики, ҳатто портлаш юз беради.

Фотохимиявий реакцияларнинг кўпчилиги табиат ва техникада муҳим аҳамиятга эга. Энг катта аҳамиятга эга бўлган реакция бу ўсимликларнинг яшил қисмларидағи карбонат ангидриднинг ёруғлик таъсирида фотохимиявий парчаланиш реакциясиdir. албатта. Бу реакция шунинг учун ҳам улкан аҳамиятга эгаки, Ердаги органик ҳаётнинг узоқ вақт мавжуд эканлигига сабабчи бўлган углероднинг табиатда айланишини таъминлаб туради. Ҳайвонот ва ўсимликларнинг ҳаёт фаолияти (нафас олиши) натижасида углерод мутасиил равишда оксидланиб (CO_2 ҳосил бўлиб) туради. Углероднинг қайта тикланиш ва организм томонидан ўзлаштириладиган шакл-

ларга айланиш процесслари фотохимиявий процесслар бўлади. Юқори ўсимликлар ва бир ҳужайрали организмларда ёруғлик нури таъсирида карбонат ангидриднинг қайтарилиш процесси

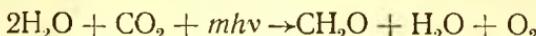


схема бўйича амалга оширилиб, сўнгра CH_2O чумоли альдегидининг полимерланиши натижасида n (CH_2O) \rightarrow $\text{C}_n\text{H}_{2n}\text{O}_n$ кўринишдаги молекулалар (углеводлар) ҳосил бўлади. Углеводлар қаторига баъзи шакарлар кириб, уларнинг ўзгариши натижасида ўсимлик тўқимаси таркибига кирадиган крахмал ва бошқа муҳим бирикмалар пайдо бўлади. Бундай турдаги фотосинтез мураккаб молекулалар комплексларида юз бериб, ҳозирги вақтгача яхши тушуниб етилмаган бир неча кетма-кет ўтадиган процесслардан иборат бўлади. Ёруғлик нури бевосита катнашадиган бирламчи процесс (фотосинтезнинг ёруғлик стадияси) фотоннинг пигментларда (хлорофилл ва бошқаларда) ютилишидан иборат. Уйғотиш энергияси молекулалар занжири бўйлаб (экситонлар) кўчади ва бир қатор химиявий реакцияларни бошлаб беради (фотосинтезнинг қоронгилик стадияси). CO_2 нинг қайтарилиш энергияси 110 ккал/моль (ёки бир молекула учун 5 эВ) бўлгани учун бир дона CH_2O молекуласини фотосинтез қилишга тўлқин узунлиги хлорофиллнинг максимал ютишига мос равишда 700 нм га teng бўлган камидга учта квант керак. Бундай шарт фотосинтез процессининг шак-шубҳасиз кўп поғонали эканлигидан далолат беради. Ҳақиқатда эса ютилаётган фотонларнинг сони кўпроқ ва баъзи ҳолларда сакизта ёки ундан кўп бўлади.

Бир қатор ўсимликларда бошқача фотохимиявий реакциялар юз беради. Масалан, баъзи бактериялар учун кислород заҳар бўлади ва сувнинг ўрнига

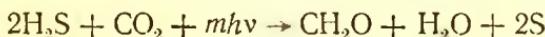


схема бўйича водород сульфиддан фойдаланилади ва натижада чумоли альдегид билан олtingугурт ажralиб чиқади. Азотнинг фотохимиявий қайтарилиш реакцияси ҳам табиатда катта аҳамиятга эга.

Кумуш бромиднинг (шу ҳисобдан кумушнинг бошқа галоид тузларининг) юқорида айтилгандаи фотохимиявий парчаланиш реакцияси фотографиянинг ҳамда унинг барча сон-саноқсиз илмий ва техник қўлланишларининг негизида ётади. Бўёқларнинг фотохимиявий оксидланиши натижасида улар пангининг ўчиш ҳодисалари инсон ва ҳайвонлар кўзида бўлиб ўтадиган ҳамда кўриш жараённинг асосида ётган процессларни тушунишда катта аҳамиятга эга. Фотохимиявий реакцияларнинг кўпчилиги ҳозирги замонда химия сансагида қўлланилади, шундай қилиб бевосита саноат аҳамиятига эга бўлиб қолди.

189- §. Фотохимиянинг асосий қонунлари

Ёруғликнинг фотохимиявий таъсири аллақачонлар ёруғликнинг ютилиши билан таққосланган ва фақат ютилган ёруғлик фотохимиявий таъсир кўрсата олиши аниқланган эди. Масаланинг миқдорий томонига келсак, бир қатор олимларнинг текширишлари натижасида фотохимиявий реакцияда қатнашган модданинг Q миқдори ютилган ёруғликнинг Φ оқимига ҳамда t ёритиш вақтига, яъни ютилган ёруғлик энергиясига пропорционал, деган фикр пайдо бўлди. Бундай фикрлардан дастлабкиси 1782 йилда Сенабеъ томонидан бир оз ноаниқ шаклда айтилган эди. Кейинчалик бу фикр аниқланди ва асосланди, ниҳоят, Бунзен ва Роско (1855 й.) хлор ва водороддан водород хлориднинг ҳосил бўлиш реакциясини пухта текширганларидан сўнг фотохимиянинг юқорида айтиб ўтилган асосий қонуни аниқланди.

Асосий қонунга мувофиқ, фотохимиявий реакцияда қатнашган модданинг миқдори

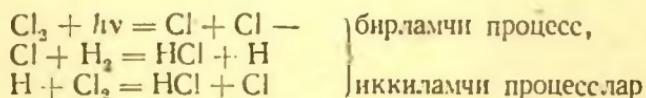
$$Q = k\Phi t \quad (189.1)$$

бўлиб, k пропорционаллик кўпайтувчисининг катталиги бўлаётган фотохимиявий реакциянинг табиатига боғлиқ. Шундай қилиб, k коэффициентнинг қиймати реакцияда қатнашган модданинг ютилган энергиянинг бирлигига (масалан, бир жоулга) тўғри кела-диган миқдорини аниқлади.

Фотохимиявий процессларни миқдорий жиҳатдан текшириш ёруғлик таъсиридаги бирламчи процессда жуда кўп соғ химиявий хусусиятга эга бўлган ёnlама (иккиламчи) процесслар пайдо бўлиши мумкинлиги натижасида анча оғирлашади. Бирламчи процессина ютилган ёруғликнинг энергияси ҳисобига ўтади, албатта; барча иккиламчи процессларда химиявий ўзгаришлар натижасидаги, яъни атомларнинг ўзаро жойлашишининг ўзгариши, демак, системанинг ички энергиясининг ўзгариши натижасидаги айланишлар билан иш кўрамиз.

Иккиламчи процессларнинг мавжудлиги турли фотохимиявий процессларнинг тезликлари хилма-хил бўлишини, яъни k коэффициентнинг бир реакциядан иккинчи реакцияга ўтганда минглаб ва ҳатто юз минглаб марта ўзгарадиган қийматидаги фарқни тушунишга ёрдам беради. Ёруғликнинг таъсирини ажратиб кўрсатадиган умумий қонуниятларни албатта бирламчи процессларда излаш зарур бўлиб, бу процессларгина фотохимиявий процесслар деб аталиши керак эди. Эйнштейн ёруғлик квантлари гипотезасини айтиб (1905 й.) фотохимиявий (бирламчи) процесслар учун хос бўлган жуда содда қонунга эътиборни жалб қилди: ютилган ҳар бир $h\nu$ квантга ёруғликни ютган бир дона молекуланинг ўзгариши мос келади (эквивалентлик қонуни). Бу қонунни бирламчи ва иккиламчи процессларини ажратиб бўладиган ёки иккиламчи процес-

лар умуман бўлмайдиган реакциялардагина тажриба йўли билан текшириш мумкин. Иккиламчи процессларнинг аҳамияти энг шиддатли ўтаётган процессларда катта деб ҳисоблаш табиийдир. Ҳақиқатан ҳам, водород хлориднинг портлаш билан бўладиган ҳосил бўлиши процессида бирламчи процесс хлорнинг парчаланишидангина иборат. Процесснинг шиддатли ўтишига эса иккиламчи процессларнинг қуидаги тенгламаларга мос бўлган занжирни сабабчидир:



ва ҳоказо.

Агар тасодифий аралашма ёки идишнинг девори ажраб чиққан хлор атомини тортиб олиши натижасида занжир реакция узилмаса, бундай занжир реакцияларнинг занжирни жуда узун (миллиондан кўп бўғин) бўлиши мумкин. Агар аралашма таркибига хлор атомларини тез тортиб оладиган модда киритилса, занжирнинг ривожланишини сунъий равишда секинлаштириш мумкин. Бундай акцепторнинг (тортиб олувчининг) қўлланилиши занжирларни узди ва реакцияни сустроқ темпда, портлашсиз ўтказиш имкониятини беради. Иккиламчи процессларни шундай бартараф қилиш ёки, яхиси иккиламчи процесслари йўқ реакцияларни ўрганиш орқали Эйнштейннинг қонунини текшириш ва унинг тўғрилигини аниқлаш мумкин бўлди.

Ютиланмонохроматик (ν частотали) ёруғликнинг миқдорини ва реакцияга кирган мадданинг миқдорини ўлчашни талаб қўладиган бу турдаги ўлчашларнинг дастлабки энг аниқларини 1916 йилда Варбург ўтказган эди. AgBr кумуш бромиднинг ёруғлик таъсирида парчаланиш реакцияси ўрганилди. Ўлчашлар ютилган ёруғликнинг ҳар бир квanti кумуш бромиднинг бир дона молекуласини парчалаши, яъни реакция $2\text{HBr} + 2h\nu = \text{H}_2 + \text{Br}_2$ тенглама бўйича ўтишини кўрсатди. Фотонлар назариясидан ёруғликнинг ютилиши химиявий айланиш учун жиддий туртки бўлиши мумкинлиги кўринади. Ҳақиқатан ҳам, фотон ютиши натижасида молекула $h\nu = \frac{3}{2} kT$ муносабатга мувофиқ (бу ерда $k = 1,38 \cdot 10^{-23}$ Ж/К, T — абсолют температура) бир неча ўн минг градус температурадаги иссиқлик ҳаракатининг ўртача кинетик энергиясига тенг бўлган катта миқдорда энергия олади.

Қисқа тўлқинли ёруғлик химиявий нуқтаи назардан активроқ бўлиши тушунарлидир. Бир дона фотоннинг ютилиши Эйнштейн қонунига биноан бир дона молекуланинг ўзгаришига олиб келса, у ҳолда тўлқинлар орасида $h\nu$ энергияси бирламчи процесс учун (масалан, ёруғликни ютган молекуланинг диссоциацияланиши учун) зарур бўлган D активация энергиясидан катта бўлган тўлқинлар-

тина актив бўла олади. Бир молекуланинг бирданига икки ёки кўпроқ квант ютиш эҳтимоллиги жуда кам бўлгани учун актив ёруғликнинг чегаравий частотасини аниқлаб берадиган шарт қўйидагига ёзилади:

$$\hbar v \geq D. \quad (189.2)$$

Бу холоса ва Эйнштейннинг юқорида тилга олинган эквивалентлик қонуни ёруғликнинг интенсивлиги қиёсан кам бўлган шароит учунгина тўғри бўлади. Агар ёритилганлик етарли даражада катта бўлса, аҳвол кескин ўзгаради. 157-§ да тушунтириб ўтилгандек, ёритилганлик жуда катта бўлганда бир вақтда икки, уч ва ундан кўп квант ютилиши мумкин. Натижада активация учун зарур бўлган энергияни бир неча фотон олиб келади ва (189.2) шарт тажрибага тўғри келмай қолади.

Айни бир молекуланинг бир неча фотонни кетма-кет ютиши ҳам худди шундай натижада беради. Ҳақиқатан ҳам, бир дона фотонни ютгандан сўнг молекула бирор уйғонган ҳолатга ўтади, лекин унинг энергияси ҳали ҳам активация энергиясидан кам бўлганлиги учун реакция бўлмайди, деб тасаввур қиласайлик. Агар тушаётган фотонларнинг оқими катта бўлса, уйғонган ҳолатда бўлиш вақти давомида молекула яна бир фотонни ютиши ва энергия нуқтади назаридан юқорироқ бўлган навбатдаги ҳолатга ўтиши, бу ҳолатдан янада юқорироқ ҳолатга ўтиши мумкин ва ҳоказо. Кўпчилик молекулаларнинг (масалан, CO_2 , SF_6 , BCl_3 ва бошқаларнинг) инфрақизил нурланиш ($\lambda = 10$ мкм) фотонларидан бир неча ўнтасини кетма-кет ютганлиги ва ҳатто диссоциацияланганлиги кузатилган.

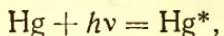
Молекулаларнинг кўп фотонли уйғотилиши учун жуда катта қувватли ($10 \text{ МВт}/\text{см}^2$ ва ундан кўп) нурланиш зарур бўлиб, бундай имконият лазерлар кашф қилингандан сўнггина пайдо бўлди. Лазер нуринингmonoхроматиклиги фотохимиявий реакцияларни маълум даражада бошқариш имкониятини беради. Гап шундаки, кўп реакцияларнинг амалга ошиши учун молекуланинг маълум эркинлик даражасини ёки уларнинг кичик группасини уйғотиш даркор. Энергиянинг эркинлик даражалари бўйича тенг тақсимлашиш қонунига асосан қиздириш вақтида эркинлик даражаларининг ҳаммаси уйғонади. Аксинча, monoхроматик ёруғлик билан ёритиш натижасида бизни қизиқтирадиган химиявий реакция учун актив бўлган эркинлик даражасигагина таъсир қилиш имконияти туғлади. Шундай қилиб, қиздириш вақтида камроқ активация энергиясига эга бўлган бошқа реакциялар мавжудлиги натижасида кузатиш мумкин бўлмаган реакцияларни monoхроматик ёруғлик билан ёритиш орқали амалга ошириш мумкин. Реакцияга кираётган аралашмани нурланириш интенсивлигини ўзgartириб химиявий процессларнинг ўтиш тезликларини ва ҳоказоларни контрол қилиб туриш мумкин.

Лазерлар техникасининг ривожланиши ва шу соҳада экспериментал маълумотларнинг тўпланиши бошқариувчи химиявий реакциялардан химиявий технологияда кенг фойдаланишга имконият яратади.

190- §. Сенсибиллаштирилган фотохимиявий реакциялар

Агар $h\nu \geq D$ бўлса, юқорида айтиб ўтилгандек, бирламчи фотохимиявий реакция амалга ошиши мумкин. Лекин бунинг учун молекула кўрсатилган ν частотали ёруғликни ютиши керак. Агар ν частота ютиш полосасидан ташкарида бўлса, у ҳолда ютиш ҳам йўқ, фотохимиявий реакция ҳам юз бермайди. Лекин ўрганилаётган моддага ютиш полосасига ν частота кирадиган бошқа модда қўшилса, фотохимиявий парчаланиш процессини амалга ошириш мумкин бўлади. $h\nu$ фотонни ўша иккинчи модданинг (сенсибилизаторнинг) молекуласи ютади ва кейин шундай усулда олинган энергия запаси тўқнашиш вақтида ўрганилаётган модданинг молекуласига узатилади. Бундай турдаги фотохимиявий реакциялар *сенсибиллаштирилган реакциялар* деб аталади. Бундай реакцияларни амалга ошириш учун парчаланаётган модданинг молекуласи сенсибилизаторнинг уйғонган молекуласи билан бу молекула ўзининг қўшимча энергиясини нурланиш (флуоресценция) ёки бошқа бирор усул билан йўқотишидан аввал тўқнашиши керак. Шунинг учун сенсибилизатор таъсирининг зарур шарти сифатида сенсибилизатор молекулалари билан ўрганилаётган модда молекулалари ўртасида тез-тез тўқнашиш имконияти, яъни етарли босимнинг (агар реакция газларда ўтаётган бўлса) мавжудлиги қабул қилинади.

Шундай процессга мисол сифатида водород ва кислороддан тўлқин узунлиги $\lambda = 253,7$ нм бўлган ёруғлик таъсирида H_2O_2 водород ангидридининг ҳосил бўлишини кўрсатиш мумкин. Тўлқин узунлиги $\lambda = 253,7$ нм бўлган ёруғликни на водород, на кислород атомлари ютмайди ва натижада уларнинг аралашмасида ҳеч қандай реакция юз бермайди. Агар идишга симоб буғи киритилса, бу буғ тўлқин узунлиги $\lambda = 253,7$ нм бўлган ёруғликни яхши ютиши сабабли қуйидаги схема бўйича реакция бошланади:



(Hg^* — симобнинг уйғонган атомини билдиради) ёки бошқача

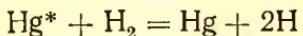


схема бўйича реакция бўлади ва водород атомлари кислород билан реакцияга киришиб, H_2O_2 ҳосил қиласи.

Сенсибиллаштирилган реакциялар анча кўп тарқалган. Масалан, углероднинг ассимиляция қилиниш реакцияси сенсибиллаштирилган

реакция сифатида кўрилиши мумкин; бу реакцияда сенсибилизатор вазифасини ўсимликнинг барча яшил қисмларида мавжуд бўлган хлорофилл бажаради. Сенсибилизация фотография техникасида кенг қўлланилади.

191- §. Фотография асослари

Хозирги замон фотографияси фотохимиявий процесснинг муҳим амалий қўлланишидир. Бу ерда бирламчи фотохимиявий процесс ҳам, кейинги иккиласми чорибни таъсирни бўлаётган иккиласми чорибни таъсирни бўлаётган. Бунда фотоэмульсияядаги бирламчи ва иккиласми процесслар бирбиридан шунчалик яққол ажралганки, улар иккита алоҳида операция деб ҳисобланиши мумкин.

Фотография қилиш процесси фотопластинканинг сезигир қатламини ёритиш ва кейин пластинкани химиявий ишлаш (очилтириш) дан иборат бўлади. Пластинка ёки фотоплёнкада ёруғлик таъсирида бўлаётган фотохимиявий процесснинг натижасида кумуш бромид парчаланади ва металл кўринишидаги кумуш майда заррачалар сифатида ажралиб чиқади. Лекин фотопластинкани сезиларли даражада қорайтириш учун жуда кучли ёруғлик билан узоқ вақт ёритиш зарур бўлади. Ҳақиқатан ҳам, пластинканинг ярмини қора қоғозга ўраб ёруғликда узоқ вақт колдирсан, қоғозни олиб ташлагандан сўнг пластинканинг ёритилган қисми ёритилмаган қисмидан деярли кўп қораймаганлигини кўрамиз. Агар амалда кўп учрайдиган қисқа муддатли экспозициялар (ёритиш) қўлланса, пластинканинг шундай ёритилган қисмидан ёруғликнинг таъсирини сезиш мумкин эмас. Бирламчи фотографик таъсир процесснинг боши бўлиб, фотопластинканинг ёруғлик таъсир қилган жойларини кумушнинг тезликда ажралиб чиқишига тайёрлайди (яширин ёки латент тасвир вужудга келтиради). Кейинчалик пластинкага тегишли химиявий реактивлар билан таъсир қилиб, металл кумушни қайтариб олиш (AgBr ни парчалаш) мумкин, бунда фотопластинканинг ўша жойи қанчалик кўп ёритилган бўлса, кумушнинг қайтарилиш даражаси шунчалик катта бўлади (сурат очилтирилади). Сурат очилтириб бўлгандан сўнг парчаланмаган кумуш бромид қолдиқлари олиб ташланади ($\text{Na}_2\text{S}_2\text{O}_3$ гипосульфитнинг эритмасида эритилади) ва шундай қилиб фотопластинка ёруғликнинг бундан кейинги таъсиrlаридан эҳтиёт қилинади (фиксацияланади). Бу усулда олинган негативдан бошқа пластинка ёки фотоқоғозга позитив кўчирма қилиш мумкин.

Иккиласми химиявий процесслардан шу тарзда фойдаланиб, экспозиция вақти секунднинг жуда кичик қисмига тенг бўлган ҳолда ҳам негатив олиш мумкин.

Яширин тасвир пайдо бўлишига олиб келадиган бирламчи фотохимиявий процесс қандай ўтиши узоқ вақтгача бутунлай ноа-ниқ бўлиб келган эди. Бу «сурат» йиллар давомида ўзгармай сақла-

ниши ва очилтирилгандан сўнг суратнинг энг майда тафсилотларини кўрсатиши маълум эди. Шундай қилиб, яширин тасвир жуда турғун бўлиб, бироқ, бевосита кузатишга имкон бермас экан. Ҳозирги замонда бу процесс қўйидагича ўтади деб тасаввур қилиш мумкин. Ёруғлик сезувчи қатлам таркибига кирган кумуш тузларида кумуш ионлари бор. Ёруғлик таъсирида фотоэлектр ҳодисаси рўй беради, шу ҳодиса натижасида ажралган электронлар кумушнинг мусбат ионларини нейтраллаштириб атомларга айлантиради. Айрим атомлар ёки майда-майда бўлиб парчаланган коллоидлар кўринишида ажралиб чиқсан металл кумуш яширин тасвир бўлади. Бажарилган ўлчаш ва ҳисобларнинг кўрсатишича, ажралиб чиқсан кумушнинг концентрацияси 10^{-7} г см³ дан ортиқ эмас, ёруғлик сезувчи қатламнинг қалинлиги 2–20 мкм га тенг экан, шунинг учун бундай шароитда яширин тасвирни бевосита кузатиш мумкин эмас. Қалин қатламлар ёритилганда ажралиб чиқсан металл кумушнинг миқдорини ёруғликнинг ютилиши бўйича аниқлаш мумкин эканлиги маълум бўлди.

Бундай процесслар тош тузнинг ва ишқорий металлар галоид тузларининг кристалларида аллақачон ўрганилган бўлиб, бундай кристалларнинг қалин қатламлари ёруғликнинг таъсирида металлнинг атомлар ёки колloid зарралар сифатида ажралиб чиқиши натижасида бирор рангга бўялган бўлиб кўринади. Бу процесслар билан яширин тасвирнинг пайдо бўлиши ўртасида ўхшашлик борлиги ҳақида анча илгари айтилган эди. 1926 йилда бу фикр аниқ шаклда айтилди; бу фикр М. В. Савостьянованинг, Поль ва унинг шогирдларининг ишларида узил-кесил исботланган эди.

Ёруғлик таъсирида бевосита парчаланишга кумуш бромиднинг кристаллари эмас, балки кумушнинг ёруғликни сезувчи эмульсия «етилаётганда» кристаллар сиртида пайдо бўладиган сульфид бирикмаларига ўхшаш кам турғун тузлари қобилроқ экан. Олтингугурт эмульсиянинг желатинасида аралашма сифатида қатнашади. Олтингугуртдан яхшилаб тозаланган желатин сезигир фотоэмультсиялар тайёрлашга ярамайди.

Ёруғлик таъсирида кумуш бромид кристалларининг сиртида пайдо бўлган «куртаклар» проявителнинг (очилтиргичнинг) шу кристаллчаларга таъсир кўрсатишига имкон яратиб беради, натижада кумуш бромид металл кумушга химиявий усул билан айланади (очилтириш).

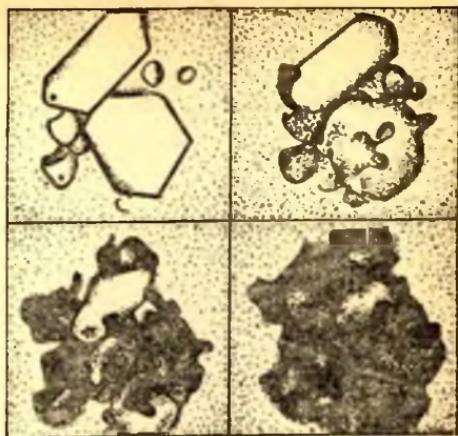
Очилтириш процессини микроскоп ёрдамида кузатсак, очилтириш бошлангандан сўнг кумуш кристаллнинг бутун ҳажми бўйича ажралиб чиқишини, баъзи вақтда эса кумушнинг кристаллчадан по ту беранец кўринишида отилиб чиқишини кўриш мумкин (35.1-расм). Шу тариқа жуда кўп металл кумуш ажралиб чиқади, кумушнинг миқдори яширин тасвирдаги кумушнинг миқдоридан бир неча ўн миллион марта кўп бўлади. Тушаётган ёруғликнинг интенсив-

лиги қанча катта бўлса, шунча кўп кристаллчаларда куртаклар пайдо бўлади ва проявителнинг таъсири шунча кучли бўлади. Иккинчи томондан, кристаллча қанча йирик бўлса, куртакнинг пайдо бўлиши шунча катта очилтирувчи эфектга олиб келади. Демак, бошқа шароитлар бир хил бўлганда кристаллчаларнинг ўлчамларини ошириш пластинканинг сезгирлигини оширади, лекин пластинканинг буюм тафсилотини акс эттира билиш қобилиятыни (пластинканинг ажрата олиш қобилиятыни) камайтиради.

Фотографик пластинкалар ва плёнкаларни ишлаб чиқаришда улкан тараққиётга эришилиши натижасида фотография фан ва техникада ниҳоятда кенг қўлланадиган бўлиб қолди. Фотография кўз билан бевосита кузиш мумкин бўлмаган ультрабинафша ва инфрақизил нурларни қайд қилишдан ташқари, жуда қисқа муддатда ўтадиган процессларни (экспозиция вақти 10^{-5} — 10^{-6} с бўлган электр учқуни, лазер нурланишининг давом этиши вақти 10^{-6} — 10^{-12} с бўлган импульслари) суратга олишда ёки интенсивлиги жуда кам ёруғлик чиқадиган ва шунинг учун жуда узоқ вақт экспозициялашни талаб қиласидиган процессларни суратга олишда бебаҳо ёрдам беради. Фотографиянинг астрономия ва астрофизикадаги қўлланишлари жуда турли·тумандир. Репродукция олиш техникасида фотографиянинг вазифаси (цинкография ва бошқалар) айниқса муҳимдир. Ниҳоят, кинематография техникаси бутунлай фотография ютуклигига асосланган.

192- §. Фотографик пластинкаларни сенсибиллаштириш

Нормал фотографик эмульсия қиёсан қисқа ёруғлик тўлқинларини сезади, чунки кумуш бромид тахминан 500,0 нм дан бошлаб сезиларли юта бошлайди. Қисқароқ тўлқинлар кучлироқ ютилади, шунинг учун спектрнинг кўринувчан қисмидаги сезгирлик максимуми спектрнинг бинафша қисмига тўғри келади. Шундай қилиб, пластинкага туширилган ландшафтнинг тасвирида ёруғ ва қоронғи жойларнинг тақсимоти ўша ландшафтга худди бинафша шиша орқали қаралгандагидай бўлади. Пластинкаларнинг сезгирлиги қис-



35-1-расм. Кумуш бромид кристалларининг очилишидаги кетма-кет стадияларининг микрофотосурати.

қа ультрабинафша нурлар томонидан чегараланган, чунки ёруғлик-нинг тўлқин узунлиги $\lambda = 230,0$ нм га яқинлашганда желатин ёруғликни кучли равишда юта бошлайди ва натижада қисқа тўлқинлар амалда эмульсияга кирмайди. Бу соҳада ишлаш учун жетасиз маҳсус пластинкалардан фойдаланиш зарур бўлади.

190-§ да тавсиф этилгандай таъсир қилувчи сенсибилизаторлардан фойдаланиш ишни анча яхшилади. Желатин қатлами бирор тўлқинларни ютадиган маҳсус бўёқ билан бўялади. Сариқ-яшил нурга сезгир қилиш учун эритрозин қўшилади (ортокроматик пластинкалар), сариқ-яшил ва қизил нурларга сезгир қилиш учун пинахром ёки пинацианол қўшилади (панхроматик пластинкалар). Мос бўёқларни танлаб олиб, эмульсиянинг бирор спектрал соҳадаги сезгирилигини анча ошириш мумкин.

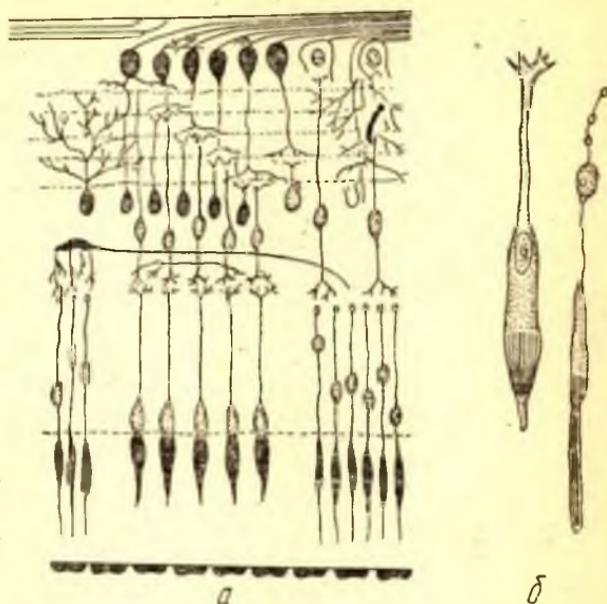
Инфракизил нурлар учун ҳам сенсибилизаторлар топилган. Инфракизил нурларда фотосуратга олиш узоқ жойда турган буюмларни гира-шира туманнинг юпқа қатлами билан қопланган атмосфера орқали суратга олганда катта устунлик беради, чунки бунда узун тўлқинлар кам сочилади (қ. 159-§). Инфракизил нурларда суратга олишини тахминан 1,2 мкм гача суриш имконияти туғилди.

Совет астрофизиклари (Г. А. Шайн ва унинг ҳамкорлари) туманликларни суратга олганда инфракизил нурларга сезгир бўлган пластинкалардан фойдаланиб, жуда ажойиб натижаларга эга бўлди, хусусан илгари маълум бўлган туманликларнинг янги чегараларини ва янги туманликларни аниқладилар. Бундай муваффақиятнинг сабаби узун тўлқинли ёруғлик нурлари камроқ сочилиши натижасида туманликларнинг чўқурроқ қатламларини ёки кўриш нурида жойлашган туманликлар тўсib турган ёруғлик манбаларини суратга олиш имконияти яратилганлигидадир.

Желатина ютадиган қисқа ультрабинафша нурлар соҳасида оддий пластинкалар ёрдамида сурат олиш учун бошқа принципга асосланган сенсибилизаторларни қўллаш керак бўлади. Пластинканинг сезгир сирти қисқа ультрабинафша нурлар таъсирида флуоресценция нурланишини берувчи модда билан (масалан, машина мойининг юпқа қатлами билан) қопланади. Флуоресценциянинг узун тўлқинли ёруғлиги желатин орқали ўтади ва яхши сурат олишга имкон беради. Шундай қилиб, $\lambda = 180,0$ нм ва ундан қисқа ультрабинафша нурларда суратга олишда оддий пластинкаларни ишлатиш мумкин.

193- §. Кўзнинг ёруғлик сезиши

Кўзнинг оптик системаси ташқи қатлам вазифасини ўтовчи қавариқ шох парда, диафрагма вазифасини ўтовчи қорачиқ, кўз гавҳари ва кўз камерасини тўлдирган шаффоф шишасимон жисмдан ташкил топган (қ. 91-§ даги 14.8-расм). Бўш оралиқнинг ҳам



35.2-расм. Тўр парданинг схематик тасвири.

а — кўзнинг тўр пардасининг тузилиши (расмнинг пастки кисми кўзнинг тубига мос келади); *б* — таёқчалар ва колбачалар.

масини сувга ўхшаш суюқлик деб аталадиган модда тўлдиради. Бу оптик система кўрилаётган буюмларнинг тасвирини кўз камерасининг ички юзига туширади, бу юзга *тўр парда* тортилган. Тўр парда хили ва вазифаси турлича бўлган нерв ҳужайраларининг бир неча қатламидан иборат мураккаб структура бўлиб, нурланышни қабул қиласи.

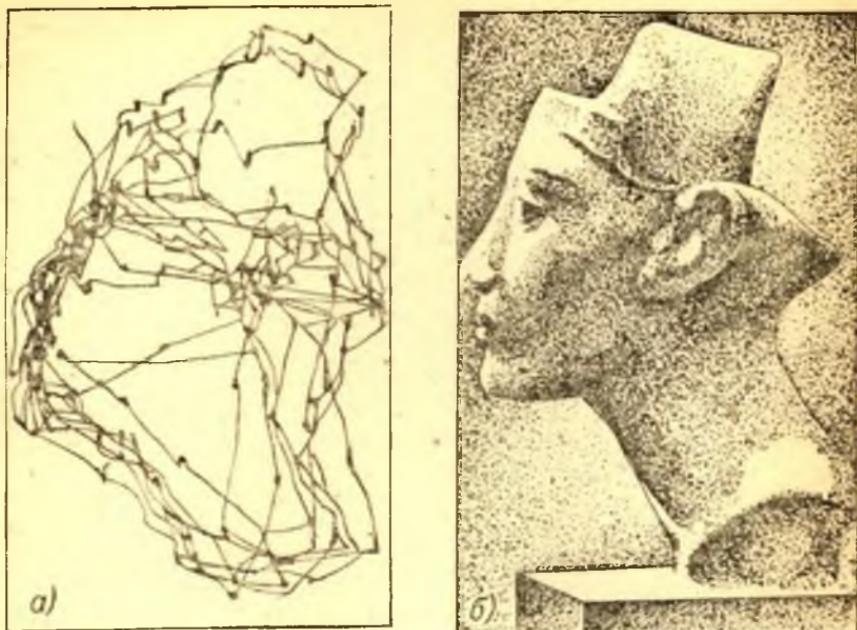
35.2-а расмда тўр парданинг схематик кесими кўрсатилган. Ёруғлик расмнинг юқори қисмига мос келадиган томондан тушади. Тўр парданинг охирги қатламида жойлашган рецептор ҳужайралар, яъни колбача ва *таёқчалар* ёруғликни бевосита сезади (қ. 35.2-б расм). Ёруғлик колбача ва таёқчаларда бирламчи таъсиrlаниш вужудга келтиради, бу таъсиrlаниш электр импульсларига айланади. Бу импульслар бир қатор оралиқ ҳужайралар орқали узатилади ва тўр пардадан кўриш нервининг толалари бўйича чиқиб кетади. Бу толалар (уларнинг сони бир неча миллионга етади) сигналларни пўстлоқ тагидаги марказларга, у ердан бош миянинг пўстлоғига узатади. Рецептор ҳужайралар жуда ҳам кўп. Одамнинг кўзидағи колбачаларнинг сони 7 миллионга, таёқчаларнинг сони эса 130 миллионга етади. Улар жуда нотекис тақсимланган. Кўзнинг четларида асосан таёқчалар бўлади; колбачаларнинг юз бирлигига тўғри келадиган сони кўзнинг марказига яқинлашган сари кўпаяди. Кўзнинг оптик ўқидан четроқда чаккага яқинроқ жойда сарик доз деб аталадиган ва ўртасида кичик чуқурчаси («марказий

чуқурчаси») бўлган соҳа жойлашган. Бу чуқурчада фақат колбаҷалар ўрнашган бўлиб, уларнинг сони 13000—15000 тага ётади. Марказий чуқурча кўрилаётган буюмнинг тафсилотини ажратиша айниқса муҳим вазифани бажаради.

Тажрибанинг кўрсатишича, биз тасвиirlари сариқ доғга тушаётган буюмларнигина аниқ кўрамиз ва буюмнинг тасвири марказий чуқурчага тушадиган қисмларини айниқса яхши ажратамиз. Агар тасвир кўзнинг чет қисмларига тушадиган бўлса, ёруғлик тушаётганлиги яққол сезилиб турса-да, буюмнинг қисмларини ажратиб бўлмайди. Тўр парданинг марказий ва чет қисмлари хусусиятларидаги фарқнинг асосан иккита сабаби бор. Кўз буюмнинг бурчакли ўлчамлари қўшни колбалар ёки таёқчалар ўртасидаги бурчакли ма-софадан кам бўлмаган қисмларнигина ажрата олади. Марказий чуқурчада колбачаларнинг зичлиги энг катта, шунинг учун буюмнинг тафсилотини ажрата олиш ҳам яхшироқ бўлади. Марказий чуқурчадан узоқлашган сари рецепторларнинг зичлиги камаяди, шунга мос равишда тафсилотни ажрата олиш қобилияти ҳам камаяди. Бундан ташқари, марказий чуқурчадаги колбачаларнинг сони кўриш нерви толаларининг сонига тенг, яъни ҳар бир колбача ёруғликни мустақил қабул қиласди. Тўр парданинг чеккаларига якинлашган сари кўргш неренинг алоҳида бир толасига тўғри келадиган рецепторларнинг сони ортади ва ажрата олиш қобилияти янада камаяди, чунки ажрата олинадиган энг кичик масофа тўр парданинг «бирлашган» рецепторлари эгаллаган соҳасининг ўлчамлари билан белгиланади. Шунинг учун буюмни кўраётганда биз ҳар доим унинг тасвирини сариқ доғга ва, ҳатто, марказий чуқурчага туширишига ҳаракат қиласми.

Кўздаги бу соҳаларнинг кўриш майдони катта эмас. Масалан, сариқ доғга бир вақтнинг ўзида горизонтал йўналиш бўйича ўлчами 8 га, вертикал йўналиш бўйича ўлчами 6 га тенг бўлган манзарани тушириш мумкин. Марказий чуқурчанинг кўриш майдони ундан ҳам кам бўлиб, горизонтал ва вертикал йўналишлар бўйича 1—1,5° га тенг. Шундай қилиб, 1 м масофада турган одамнинг бутун қоматидан сариқ доғга фақат юзининг тасвирини, марказий чуқурчага эса одам кўзидан салгина катта сиртнинг тасвирини туширишимиз мумкин. Қоматнинг қолган қисмлари эса кўзнинг чекка қисмларига проекцияланади ва ноаниқ кўринади. Лекин тирик кўз ўз орбитасида тез кўчиш қобилиятига эга бўлгани туфайли биз қисқа вақт давомида катта юзни кетма-кет кўриб чиқишимиз мумкин.

35.3-а расмда кўз буюмнинг қисмларини кўриб чиқадиган траектория, 35.3-б расмда эса буюмнинг ўзи кўрсатилган. Нуқталар кўз тўхтаган жойларни, чизиқлар эса кўзнинг силжиш йўналишини кўрсатади. Шундай қилиб, кўз ёруғлик қабул қилгич сифатида ўзида қайд қилишнинг фотография ва фотоэлектр усуllibарини му-



35.3-расм. Кўз буюмнинг қисмларини кўрнб чиқадиган траектория (а) ва буюмнинг ўзи (б).

жассамлаштиради. Тасвиринг чекли, кичик қисмигина бир вақтнинг ўзида тафсилоти билан яхши кўринади. Бутун тасвири қайд қилиш учун кетма-кет кўз югуртиб чиқиш зарур. Кўзниңг бундай тузилганлиги буюмларнинг энг муҳим қисмларига эътиборни жалб қилиш ва шу билан бирга, кўриш майдонида ётган ҳамма нарса тўғрисида умумий тасаввур ҳосил қилиш имкониятини беради. Кўзниңг бундай хусусияти борлиги туфайли биз аниқ кўриш майдонининг чекланганлигини сезмаймиз ва кўзниңг кўриш майдоничи вертикал ҳамда горизонтал йўналишлар бўйича $120-150^{\circ}$ га teng, яъни энг яхши оптик асбобларнидан анча катта деб ҳисоблаймиз.

Ёруглик сезадиган элементлар бўлмиш таёқча ва колбачалар кўриш сезгисида жуда турли хил вазифалар бажаради. Текширишлар таёқчаларнинг ёруглик нурига сезгирроқ эканлигини ва қоронғида (гира-ширада) кўриш сезгиси таёқчаларнинг таъсиранлиси сабабли пайдо бўлишини курсатади. Колбачаларнинг сезгирлиги камроқ бўлиб, улар рангли кўриш учун жавобгар. Буни тушунтириб ўтиш зарур.

Рангли кўриш—турли спектрал таркибга эга бўлган нурланишларни уларнинг интенсивлигидан қатъи назар ажратади. Оқ-қора фотосуратда ҳам турли рангдаги буюмларнинг

тасвирлари бир-биридан фарқ қиласи. Лекин турли рангдаги нурланишларнинг *интенсивликлари маълум муносабатда бўлса*, бу нурланишлар негативни бир хил қорайтиради. Интенсивликларнинг турли рангдаги нурланишлар негативни бир хил қорайишга олиб қеладиган муносабати қатламнинг спектрал сезгирилиги билан аниқланади. Рангли кўришда (худди рангли фотографиядаги каби) таъсиrlари ингенсивликларнинг ҳар қандай муносабатида турлича бўлиб қолаверадиган нурланишлар бор. Масалан, истаган ёрқинликдаги қизил ранг яшил, кўк, оқ рангдан ва бошқалардан фарқ қиласи.

Таёқчаларгина ишлайдиган суст ёритилишда рангни ажратади олиш қобилияти йўқолади. Кўзнинг нурланишларни ажратади олиш қобилиятини текшириш натижасида таёқчалар спектрал сезгириликнинг максимуми 510 нм га яқин бўлган эгри чизигига эга бўлган фотоэлемент сифатида ишлаши жуда аниқ исботланди.

Колбачалар аппаратининг рангни ажратиши маълум спектрал сезгирилик эгри чизиқлари турлича бўлган учта сезгири қабул қилгичдан иборат системанинг ажратиши каби бўлади. Ҳозирги вактда қабул қилгичларнинг учала тури бир колбачада жойлашган ёки уч хил колбачалар бор эканлиги номаълум, лекин инсон кўзининг тўр пардасидаги колбачаларда уч хил қабул қилгичлар мавжудлиги муқаррардир. Баъзан кўриши нормал кўришдан қабул қилгичлардан бирининг йўқлиги билан фарқ қиладиган одамлар (эр-какларнинг 5% ва жуда оз хотинлар) учрайди; улар «дихроматлар» дейилади. Дихроматлар нормал кузатувчилар етишмайдиган қабул қилгичнинг таъсиrlаниши натижасида ажратадиган нурланишларнинг ҳаммасини сезмайди. Одамлар орасида кўриши кучли ёритилганда ҳам рангни ажратадиганлар, яъни «монохроматлар» жуда кам учрайди.

Ҳайвонларнинг, айниқса ҳашаротларнинг рангли кўриши жуда турли-тумандир. Ҳайвонлар кўришининг хусусиятлари ҳақида аниқ миқдорий маълумотлар электрофизиологик текширишлар ёрдамида олинади. Электр импульслари кўриш нервининг толалари орқали ёруғлик таъсиrl қилиб турган бутун вақт давомида эмас, балки ёритилганлик ўзгаргандан кейин ўтар экан. Агар бир ҳайвон икки хил нурланишни ажратадиган одамас, уларнинг бирини иккинчиси билан алмаштирганда нерв толасида импульслар пайдо бўлмайди. Бу усул бирор ҳайвоннинг тўр пардасидаги қабул қилгичларнинг тури қанчалигини ва уларнинг спектрал сезгирилик эгри чизиқлари қандай эканлигини аниқ ва ишончли билиб олишга имкон беради.

Ёруғликка сезгири рецепторни таъсиrlантириш учун у ёруғлик ютиши керак, бунда қайси тўлқин узунликдаги ёруғлик кўп ютилса, шу ёруғликка сезгирилик шунча катта бўлади. Шунинг учун ёруғликка сезгири моддаларнинг спектрал сезгириликларининг

эгри чизиқлари улар ютишининг спектрал эгри чизиқлари билан кўп умумийликка эга (кўпинча бир хил бўла қолади). Бундай шарт тўр парданинг сезгир пигментларини топишга аллақачонлар ундаған эди.

Биринчи бўлиб таёқчалардаги ёруғликка сезгир модда родопсин (кўриш аргувони) топилди. Родопсин пушти ранг модда бўлиб, ёруғлик таъсирида парчаланади (ранги ўчади) ва қоронғида қайта тикланади. Бу модданинг ютиш спектрал эгри чизиги кўзнинг суст ёритилганликдаги, яъни фақат таёқчалар ишлаётган вақтдаги спектрал сезгирлиги билан жуда яхши мослашади. Бундай мослик Пуркинъе ҳодисасида яққол кўриниб, бу ҳодиса қўйидагидан иборат. Родопсин сезгирлигининг максимуми спектрнинг тўқ сариқ-қизил қисмини бутунлай сезмайди. Шу сабабли ёруғ кунда ёрқин бўлиб кўринган тўқ сариқ ва қизил буюмлар суст ёритилишда ҳаво ранг ва кўк буюмларга қараганда қорароқ бўлиб кўринади.

Ҳозир жуда кўп ҳайвонлар кўзининг тўр пárдасида родопсин топилган бўлиб, электрофизиологик маълумотларга кўра, бу ҳайвонларнинг кўзида мос спектрал сезгирлик эгри чизигига эга бўлган қабул қилгичлар бор. Бошқа бир гуруҳ ҳайвонларнинг таёқчаларида порфиропсин деган пигмент топилди; унинг ютиш эгри чизиги ва мос равища таёқчаларнинг спектрал сезгирлигининг эгри чизиги бошқачадир.

Ҳайвонларнинг колбачаларида ўзига хос ёруғликка сезгир пигментлар топилди. Баъзи ҳайвонлардаги (тошбақалар, кундузи учадиган қушлар) қабул қилгичларнинг рангларни ажратса олиши учун зарур бўлган турли спектрал сезгирлиги ўзига хос светофильтрлар ёрдамида вужудга келади. Бундай ҳайвонлар кўзидаги колбачаларнинг олдида турли рангга бўялган ёф томчилари бўлади. Бу нарса рангли фотографияда, айниқса полиграфиядаги репродукцион процессларда қўлланиладиган усулни эслатади. Рангли буюмдан уч хил светофильтр ёрдамида учта сурат олинади; бу эса турли спектрал сезгирликка эга бўлган қатламларга тасвир туширишнинг ўринини босади. Колбачалар олдида турган «светофильтрлар» ҳам худди шундай вазифани бажаради.

Кўзнинг муҳим хусусияти унинг ёритилганликларнинг жуда кенг диапазонида ишлай олиш қобилиятидир. Күёшнинг тўғри тушаётган нурлари Ер юзида 100000 лк га тенг ёритилганлик вужудга келтиради, қоронғида эса кўз ёритилганлиги 10^{-6} лк бўлган сиртни кўриши мумкин. Шундай кенг диапазонда ишлашга кўп воситалар имкон яратиб беради. Кўз қорачиги ёритилганликнинг кескин ўзгаришини дарҳол сезади; қорачиқ кўзнинг кириш тешигини диафрагмалаб, тўр пардага тушаётган ёруғликнинг миқдорини камайтиради. Ёритиш сустлашиши билан кўз қорачиги яна очилади. Баъзи ҳайвонларда, айниқса ҳашаротларда кўзнинг ёруғ-

ликка сезгирилиги рецепторларни түсіб (экранлаб) турадыган қора пигменттінг түр парда бүйлаб күчиши натижасыда ўзгарады. Бундан ташқари, заңға ёритища битта нерв толасыда күп рецепторлардан келаётган сигналлар құшилады ва ёритиш қанчалик кам бўлса, битта толага түғри келган рецепторларнинг сони шунча күп бўлади, демак, сезгирилик ажратада олиш қобилиятининг камайиши ҳисобига ортади. Ёритиш етарли даражада кучли бўлмагандан кўз буюмнинг майдада қисмларини ажратада олмаслиги каби ҳаммага маълум бўлган фактнинг сабаби ўша бўлса керак. Бундан ташқари, суст ёритища ишлаш учун маҳсус таёқчалар аппарати бор эканлиги юқорида айтиб ўтилган эди.

Кўзда юқорида айтиб ўтилган воситалардан ташқари рецепторларнинг сезгирилигини ёруғлик таъсирида ўзгартира олиш қобилияти ҳам бор. Ёруғ хонадан қоронғисига тез ўтганда ёки қоронғидан ёруғга чиққанда нима сезилишини ҳар ким ўзининг тажрибасыдан билади. Биринчи ҳолда кўз «қоронғиликка ўрганмагунча» ҳеч нарсани ажратада олмайди, қоронғи хонадан ёруғ кунга чиққанда кўз «ёруғлика ўрганмагунча» тушаётган ёруғлик кўзни қамаштирадиган бўлиб туюлади. Бу ҳодисалар кўзнинг *адаптацияси* (кўниши) дейилади. Қоронғиликка адаптация вақти 20—30 минутга тенг.

Яқиндагина адаптациянинг моҳияти кўриш арғувонининг ёруғлик таъсирида ранги ўчиши ва қоронғиликда қайта тикланиш процесси билан бօғланар эди. Бундай изоҳ кўришнинг фотохимиявий назарияси деб аталадиган назариянинг муҳим таркибий қисми бўлиб, бу назария бўйича кўриш сезгисининг сабаби арғувонининг ёруғлик таъсирида химиявий парчаланишидан иборат экан. Лекин масала анча мураккаб бўлиши керак. Кўриш арғувонининг миқдори кам ўзгарганда кўзнинг ёруғлика сезгирилиги кўп марта ўзгариши ва, аксинча, арғувоннинг концентрацияси кескин камайганда сезгирилик кам ўзгариши аниқланган. Баъзи ҳайвонларда, масалан, кальмарларда ёруғлика сезгирилик бир неча ўн марта ўзгарганда ёруғлика сезгири пигменттінинг ранги ҳеч айнимаганлиги электрофизиологик усуслар билан аниқланган. Шунинг билан бирга кўришнинг фотохимиявий назарияси янги далилларга эга бўлди. Кўп ҳайеонлардаги түр пардада ёруғлика сезгири бўлган турли пигментлар топилди; бу пигментларнинг ютиш эгри чизиқлари билан қабул қиласчиларнинг спектрал сезгирилклари жуда яхши мос келади. Шунинг учун кўриш моҳияти билан пигментларнинг фотосезгирилиги орасида алоқа борлиги ҳақиқатга яқинроқ бўлса керак.

Юқорида айтиб ўтилган воситалар кўзга ёритилганликларнинг кенг диапазонида ишлашга имкон яратиб беради. Тўлиқ адаптациядан ўтган кўз жуда сезгири инструментга айланади, энергиянинг $2 \cdot 10^{-17} - 3 \cdot 10^{-17}$ Вт чамасидаги жуда кам оқимларини сеза олади. Шундай қилиб, адаптацияланган кўз бир секундига бир

неча ўн квантдан иборат бўлган ёруғлик оқимини ($\lambda = 550$ нм) қабул қилиши мумкин экан (178-§ билан таққосланг).

Иккинчи томондан, кучли ёруғликка максимал кўниши ҳолатида бўлганда кўз анча катта равшанликка организмга зарар келтирасдан чидаши мумкин. Шунинг учун қабул қила олиш чегараларида ёруғлик оқимининг ўзгариши жуда каттадир: $2 \cdot 10^{-17}$ Ж^с дан $2 \cdot 10^{-5}$ Ж^с гача. Манбанинг равшанлиги бундан ҳам катта бўлганда кўзни сунъий равишда ҳимоя қилиш керак. Масалан, Қуёшни кузатища (Қуёш тутилишини кузатища) кўкимтир (дудлаб қорайтирилган) шишалар ёки бошқа мос светофильтрлар ишлатиш керак. Музликларда бўлганда ҳам кўкимтир ёки рангли кўзойнак тутиш керак; тоғларда кўзойнак ультрабинафша нурларни ютиш учун ҳам керак, чунки жуда баланд жойларда бундай ёруғликнинг интенсивлиги кўп бўлиб кўзга заардир. Равшанлик кўзнинг ҳимоя аппарати ишга тушишига қараганда тезроқ кучли равишда ўзгарганда кўз оғир шикастланиб қолиши ва, ҳатто, бутунлай кўрмайдиган бўлиб қолиши мумкин.

Таёқчаларнинг «иши» (ғира-ширада кўриш) маълум даражада тушунтирилган деб ҳисобланса, колбачаларнинг қандай ишлаши ва умуман, рангларни сезиш (кундуз кунги кўриш) сабаблари ҳануз аниқ эмаслигича қолиб келяпти.

Рангли кўришга оид мавжуд назариялардан маълум бўлган фактларни Гельмголцнинг уч рангли назарияси энг яхши изоҳлаб беради. Бирламчи рецептор моҳиятини тушунтиришда эса бу назария ҳатто ягона бўлиб қолди. Ҳақиқатан ҳам, тажрибада истаган рангли нурланиши қизил, яшил ва кўк-бинафша рангларни аралаштириб ҳосил қилиш имконияти борлиги (баъзи шартлар билан) кўрсатилган эди. Уч рангли назарияга мувофиқ, бундай ҳол кўзнинг тўр пардасида турли спектрал сезигирлик соҳасига эга бўлган уч хил қабул қилгичлар мавжудлиги натижасидир. Шунинг учун кўк-бинафша ранг ёруғлик (қисқа тўлқинли) учта қабул қилгичдан фақат бирини устун равишда таъсирлантиради, яшил ранг ёруғлик (спектрнинг ўрта қисми) асосан иккинчи хил қабул қилгични, қизил ранг ёруғлик эса асосан учинчи хил қабул қилгични таъсирлантиради. Шунинг учун уч хил рангли нурларни турли миқдорларда аралаштириб, уч хил қабул қилгичлар таъсирланишининг истаган комбинациясига, демак, истаган рангларга эга бўлишимиз мумкин. Юқорида келтирилган мулоҳазалар бир оз схема тарзида бўлиб, ҳақиқатда ҳамма нарса мураккаброқ.

Қабул қилгичларнинг сезигирлик соҳалари бир-бирини кўп қоплади ва шунинг учун истаган нурланиш бир эмас, балки икки, баъзан уч хил қабул қилгичларни таъсирлантиради. Бу эса юқорида кўрсатилган соддалаштирилган схемани мураккаблаштиради, лекин унинг физик маъносини йўқотмайди. Пухта қилинган анализ

мавжуд уч рангли назария билан тажриба ўртасида жуда яхши миқдорий мослик борлигини күрсатади.

Хайвонлар устида ўтказилган электрофизиологик тажрибалар ва күриш пигментларини ўрганиш соҳасидаги тадқиқотлар Гельмголц назарияси учун янги далиллар берди. Юқорида айтилган гапларнинг ҳаммаси кўзниң нурланишларни ажрата олишига доир бўлиб, уларда асосан психологияга алоқадор бўлган ва физикага тегишли бўлмаган рангни сезишга доир бошқа масалалар кўрилмайди. Хусусан, рангни сезиш нурланишларнинг спектрал таркиби билан бир қийматли боғланмаган эканлигини қайд қилиш муҳимдир. Рангни сезиш дастлабки таъсирларга (адаптацияга, образларнинг кетма-кетлиги), атрофдаги муҳитга (бир вақтдаги контраст) ва, ҳатто, кузатиш шароитига боғлик бўлади. Масалан, одамнинг Қўёш ёритиб турган пальтоси қора бўлиб, уйнинг соя тушиб турган девори оқ бўлиб кўринади, ваҳоланки бундай шароитда пальто деворга қараганда кўпроқ ёруғлик қайтаради. Бу мисол кўриш таассуротларининг ҳамма мураккаб ҳодисаларини тўр пардадаги фоторецепциянинг бирламчи механизми билан боғлаш мумкин эмаслигини - кўрсатади.

ИССИҚЛИК НУРЛАНИШИ

XXXVI б 6

ИССИҚЛИК НУРЛАНИШИ ҚОНУНЛАРИ

194- §. Иссиклик нурланиши

Тұлқин узунлиги ҳар қандай бүлгапткы электромагнитик нурланиш модда таркибидеги электр зарядларининг, яъни электрон ва ионларнинг тебранишлари оқибатида вужудга келади. Моддани ташкил этган ионларнинг тебранишларидан паст частотали (инфракөзил) нурланиш пайдо бўлади, чунки уларнинг массаси катта. Агар электронлар атом ёки молекулалар таркибидеги турган бўлса ва, бинобарин, уларни анча катта кучлар ўз мувозанат вазиятида тутиб турган бўлса, бу электронларнинг ҳаракати натижасида вужудга келадиган нурланиш юқори частотали (кўринадиган ва ультрабинафша нурланиш) бўлади. Эркин электронлар кўп бўладиган металларда электронларнинг нурланиши бошқача типдаги ҳаракатга мос келади; бундай ҳолда электронлар мувозанат вазияти атрофида тебранади, деб бўлмайди; ҳаракатга келтирилган эркин электронлар номунтазам ғавишда тормозланади ва уларнинг нурланиши импульслар характеристида бўлади, яъни турли тўлқин узунликли спектрга эга бўлади, унинг таркибидеги паст частотали тўлқинлар ҳам бўлиши мумкин.

Жисм нурланганида энергия йўқотади. Узоқ вақт энергия нурлантириб (чиқариб) туриш мумкин бўлиши учун энергия сарфи ўрнини тўлдириб туриш керак: акс ҳолда нурланиш билан бир вақтда жисм ичидаги қандайдир ўзгаришлар содир бўлади ва нур чиқараётган системанинг ҳолати узлуксиз ўзгариб боради. Кўрсатиб ўтилган процесслар жуда турлича бўлиши мумкин ва бинобарин, ёруғаниш характеристири ҳам турлича бўлиши мумкин.

Жисм ичидаги химиявий ўзгаришлар билан биргаликда юз берадиган нурланиш процесслари маълум; улар хемилюминесценция деб аталади. Чириётган ёғочнинг ёки ҳавода аста-секин оксидланадиган фосфорнинг нурланиши бундай процессларга мисол бўлади. Бу ҳолда нур энергияси чиқариш билан бирга модданинг химиявий таркиби ўзгаради ва унинг ички энергия запаси камаяди.

Жисмни ёритиш билан бир вақтда ёки ёритишдан кейин юзага келган нурланиш процесслари фотолюминесценция деган умумий

ном олган. Бу ҳолда ёруғлик чикиб турадиган қилиш учун жисмга ташқи манбадан нурланиш тарзида энергия бериб туриш зарур.

Ёруғлик чиқадиган қилишнинг энг кўп тарқалган усули нурланувчи системага электр таъсири кўрсатишидир. Бундай ёруғлинишнинг (электролюминесценция) энг кўп тарқалгани газлар ёки буғларнинг ўзидан ўтаётган электр разряди таъсирида нурланишидир; электр разряди турлича булиши мумкин: одатда Гейслер трубкаларида юз берадиган милтиллама разряд, «кундузги ёргулук» лампалари, электр ёйи, учқуни. Бу ҳолларнинг ҳаммасида нурланиш учун зарур бўлган энергия газнинг атом ва молекулаларига разряднинг Электр майдонида тезлаштирилган электронлар билан бомбардимон қилиш йўли билан берилади. Электронлар ёғдирилганда қаттиқ жисмлар ҳам, масалан минераллар ёруғлик чиқариши мумкин (катодолюминесценция).

Ниҳоят, жисмни ёруғлик чиқарадиган қилиш учун зарур бўлган энергияни унга иситиш орқали бериш ҳам мумкин. Агар нурланиш билан кетадиган энергия сарфи жисмга тегишли миқдорда иссиқлик бериш йўли билан тўлдириб турилса, жисм бир хилда нурланиб туриши мумкин. Ёруғлик чиқаришнинг бу тури энг кўп тарқалган бўлиб, у иссиқлик нурланиши дейилади. Аслини айтганда, бундай иссиқлик нурланиш паст температураларда масалан, ўй температурасида ҳам юз беради, лекин бу шароитда нурланиш амалда фақат жуда узун инфрақизил тўлқинлар билан чегараланганди бўлади.

Жисмларнинг иссиқлик нурланиши қуйидаги мулоҳазадан равшан бўладиган хусусиятлар туфайли барча бошқа тур нурланишлардан фарқ қилиши мумкин.

Нурланаётган жисм атрофида нурланишни ўтказмайдиган идеал қайтарувчи қобиқ бор, деб фараз қилайлик. У ҳолда жисм чиқарган нурланиш бутун фазога сочилмайди, балки қобиқ деворларидан тўлиқ қайтиб, қобиқ ичидаги ҳажмда сақланади ва яна нурланаётган жисмга тушиб бирмунча ютилади. Бундай шароитда нурланаётган жисм ва нурланишдан иборат система ҳеч энергия йўқотмайди. Аммо бунга қараб нурланаётган жисм билан нурланиш ўзаро мувозанатда туриби дейиш тўғри эмас. Бу система энергиясининг бир қисми нурланиш (электромагнитик тўлқинлар) энергияси кўринишида, яна бир қисми нурланаётган жисмнинг ички энергияси кўринишида бўлади. Агар вақт ўтиши билан жисм ва нурланиш срасида энергиянинг тақсимсти ўзгармаса, системанинг ҳолати мувозанатли ҳолат бўлади. Идеал қайтарувчи қобиқ ичига иситилган жисм жойлаштирамиз, бу жисм қаттиқ, суюқ ёки газсимон жисм булиши мумкин. Агар жисм бирлик вақт ичидаги ютганидан кўпроқ нурлантирса (ёки камроқ нурлантирса), у ҳолда унинг температураси пасаяди (ёки кўтарилади). Бунда мувозанат қарор топмагунча нурлантириш сусаяди (ёки кучаяди). Бундай мувозанатли

ҳолат барқарор бўлади. Бу ҳолат ҳар қандай бузилганда ҳам юқорида тавсифланган процесс туфайли яна мувозанатли ҳолат тикланади.

Аксинча, иситиш орқали эмас, балки қандайдир бошқа процесслар туфайли юзага келган нурланиш мувозанатли бўлмайди. Масалан, нурланиш хемилюминесценция характеристига эга бўлсин, яъни у билан биргаликда моддада қандайдир химиявий ўзгариш процесси юз берадиган бўлсин. Нурлантирилган ёруғлик энергиясининг кўп ёки озроқ ҳиссасининг ютилиши бу моддани дастлабки ҳолатига қайтармайди. Бунинг устига, иссиқлик ютилишидан температураниң кўтарилиши одатда химиявий реакциянинг боришини янада тезлаштиради. Химиявий реакция юз бериб турар экан, нурланувчи система узлуксиз ўзгариб туради ва бинобарин, система дастлабки ҳолатдан тобора кўпроқ узоқлашади. Химиявий процесс ва у билан бирга хемилюминесценция тугагандагина мувозанат қарор топади ва барқарор нурланишнинг характеристини жисмнинг температураси белгилайди, яъни мувозанатли ҳолат яна иссиқлик нурланишга мос келади.

Фотолюминесценцияда ҳам худди шундай бўлади. Идеал қайтарувчи (кўзгусимон) қобиқ ичига дастлаб ёритиб уйғотилган фосфоресценцияланувчи бирор модда қўямиз. Бу жисмнинг нурланиши аста-секин сусая боради: ҳақиқатан ҳам кўзгусимон деворлардан қайтган фосфоресценция ёруғлигининг бир қисмини модда ютиб исиши мумкин; аммо бу ёруғлик фосфоресценциянинг узоқ вақт давом этишига мадад бера олмайди, чунки фосфоресценция юзага келтириш учун жисмни унинг ўзи чиқараётган ёруғликка қараганда тўлқин узунлиги қисқароқ бўлган ёруғлик билан ёритиш зарур (Стокс қонуни). Демак, бу ҳолда ҳам фосфоресценция нурланиши ҳисобига жисм аста-секин исийди ва бу нурланиш жисм чиқараидиган иссиқлик нурланиши билан, яъни интенсивлиги ва спектрининг таркиби жисмнинг температурасига боғлиқ бўлган нурланиш билан аста-секин алмашинади. Қисқа муддатли электр разряди юзага келтирган нурланиш ҳам худди шундай сўнади ва системанинг барқарор температурасига мос иссиқлик нурланиши билан алмашинади.

Шундай қилиб, мувозанатли нурланиш ҳамма вақт иссиқлик нурланиши характеристига эга бўлади, нурланиш билан модда ўтасидаги бундай мувозанатли ҳолат ҳар қандай (қаттиқ, суюқ, газсимон) жисмда бўла олади. Бу иссиқлик нурланиши (мувозанатли нурланиш) термодинамика принципларидан келиб чиқадиган баъзи умумий қонуниятларга бўйсунади, термодинамика принципларига асосан, яккаланган системанинг барқарор иссиқлик мувозанатини бу системанинг бирор қисмларининг нурланиши ёки қандайдир бошқа иссиқлик алманишишлар буза олмайди. Иссиқлик нурланиши баъсан температуравий нурланиши дейилади.

195- §. Иссиқлик нурланиши ва Прево қоидаси

Жисмнинг иссиқлик ҳолатини характерлайдиган асосий катталик унинг температурасидир. Бу катталик иссиқлик нурланиши ҳодисаларида ҳам асосий катталик бўлади, шундайлигини қўйидаги қўпол тажрибада кўриш осон. Қийин эрийдиган бирор моддани (кўмир, металл) қиздириб, кўзга кўринадиган (тўқ қизил) ёруғлик муайян температурадагина (500°C атрофида) пайдо булишини пайқамиз. Температура кўтарила борган сари ёруғлик равшанроқ бўла боради ва қисқароқ тўлқинлар билан боййди, тахминан 1500°C да равшан оқ чўғланишга ўтади. Ёруғликни спектроскоп орқали назорат қилиб, температура кўтарилиган сари ёруғликнинг тулаш спектри ривожланиб боришини кўриш мумкин: спектр қизил нурланишнинг тор соҳасидан ($\lambda \approx 700,0 \text{ нм}$) бошлиниб аста-секин кўринувчи тўлиқ спектрга айланади. Ёруғликни термоэлемент ёрдамида кузатиб, қиздирилаётган жисмнинг инфрақизил нурланишини ҳам, ультрабинафша нурланишини ҳам пайқаш мумкин.

Бу тажрибаларда температуравий нурланишнинг яна бир мухим хусусияти ҳам очилади. Тайнли бир температурага мос нурланишнинг спектрал таркиби яхши ютувчи турли моддалар (масалан, турли металларнинг оксидлари, кўмир ва ҳоказо) учун амалда бир хил бўлади, лекин шаффоф жисмлар учун нурланиш таркиби анчагина фарқ қилиши мумкин. Масалан, пўлат парчасини қиздириб, 800°C атрофидаги температурада равшан қип-қизил чўғланишни кўрамиз; аммо эритилган кварцнинг шаффоф стержени ўша температурада ҳеч ёруғлик чиқармайди, кўзга кўринадиган (хусусан, қизил) нурлар чиқармайди. Шундай қилиб, яхши ютувчи жисмларнинг нурланиш қобилияти каттароқ эканлиги маълум бўлади. Бу ҳол жисмлар орасида иссиқлик мувозанати қарор топишига олиб келувчи нур энергияси алмашиб шароитини белгилайди.

Тажрибанинг кўрсатишича, бир-бирига иссиқлик узата оладиган турли температурали жисмлар бирор вақт утгандан сўнг бир хил температурали бўлиб қолади, яъни улар орасида иссиқлик мувозанати қарор топади. Бу ҳодиса жисмларни иссиқлик ўтказмайдиган қобиқ ичидаги вакуумга жойлаштирилгандаги ҳолда ҳам, яъни иссиқлик ўтказувчанлик ва конвекция йўли билан иссиқлик алмасиниши имконияти бўлмаган, фақат нурланиш ва ютиш бўлгандаги ҳолда ҳам юз беради. A_1 ва A_2 жисмлар иссиқлик чиқариб ва ютиб турар экан, оқибатда уларнинг T температураси тенглассади. Иссиқлик мувозанати динамик характеристерга эга, яъни барча жисмларнинг температураси бир хил бўлганда ҳам нур энергияси нурлантириб ва ютиб турилади, лекин бунда жисм вақт бирлиги ичидаги қанча иссиқлик ютса, ўшанча иссиқлик чиқаради. Демак, A_1 ва A_2 икки жисмнинг ютиш қобилияти турлича бўлса, уларнинг нурлантириш (иссиқлик чиқариш) қобилияти ҳам турлича бўлади.

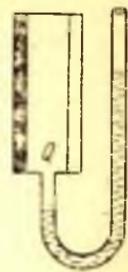
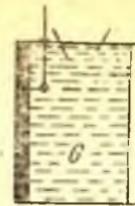
Ҳақиқатан ҳам, иссиқлик мувозанати қарор топғанда ҳар бир жисм бирлик вактта нурлантырган ва ютган энергия миқдорлари бир-бирига тенг бўлиши лозим. Агар икки жисм турли миқдорда энергия ютса, улар турли миқдорда энергия чиқариши керак (Прево, 1809 й.).

Бу холосани содда тажрибаларда тасдиқлаш қийин эмас. Нурлантыргич сифатида иссиқ сув тўлдирилган G идиш оламиз (36.1-расм), унинг ясси деворларининг ютиш қобилияти турлича: бири яхши силлиқланган металдан ясалган бўлиб, жуда оз ютади, иккинчиси эса оксиднинг қора қатлами билан қопланган бўлиб, ўзига тушаётган энергияни деярли батамом ютади. Қабул қилувчи сифатида ҳаво термометридан фойдаланиш ўнгай; бу термометрнинг Q резервуари деворлари турли материалдан қилинган металл қутичадан иборат. Q даги ҳавонинг қандай тезликда кенгайишига қараб бирлик вакт ичидан қанча миқдор иссиқлик келаётганини билиш мүмкин. G идишни термометрга (ёки Q ни нурлантыргичга) ялтироқ ёки қора томони билан қаратиб, ялтироқ сиртнинг қора-сиртга нисбатан иссиқликни кам нурлантариши ва кам ютишига ишонч ҳосил қилиш мумкин. Икки қисмдан иборат (дифференциал) термометр ясаб ва у билан нурлантыргични 36.2-расмдаги-дек жойлаштириб (буни тушунтириб ўтирмаса ҳам бўлади), дифференциал термометрдаги томчи жойида тураверишини, яъни Q_1 ва Q_2 резервуарлар бир хил миқдорда иссиқлик олаётганини сезамиз. Мана шундай кўринишдаги тажриба бирор сиртнинг ютиш қобилияти унинг нурлантариш қобилиятига пропорционалdir, деб холоса чиқаришга имкон беради.

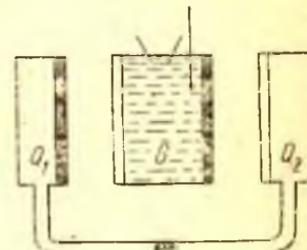
Бу тажрибаларнинг муҳим принципиал камчилиги бор, чунки уларда таққосланган нурлантариш ва ютиш қобилиятлари турли температураларга тааллуқлидир, жисмнинг нурлантариш ва ютиш қобилиятлари эса унинг температурасига боғлиқ. Аммо бу объектларда (силлиқланган ва қора металлар) температуралар фарқи унча катта бўлмаганида (100° С дан кам) бу фарқ муҳим эмас.

196- §. Кирхгоф қонуни

Жисмнинг иссиқликни ютиш ва нурлантариш қобилиятлари орасидаги

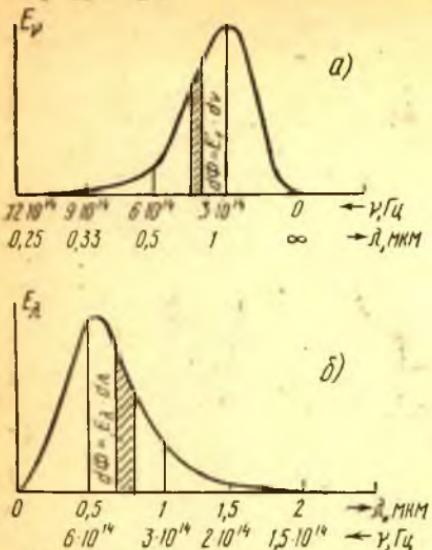


36.1-расм. Прево қоидасини намойиш қилиш асбоби:
 G — нурлантывчи идиш; Q — ҳаво термометри.



36.2-расм. Сиртнинг ютиш ва нурлантариш қобилиятлари орасидаги пропорционалликни кўрсатувчи тажриба:

G — нурлантывчи идиш;
 Q_1 , Q_2 — дифференциал ҳаво термометри.



36.3-расм. Қора жисмнинг $T=2900$ К да нурлантириш қобилиятынинг спектрал боғланиши:

a — частоталарнинг текис шкаласида ифодаланган E_V нинг v га боғланиши; *b* — тўлкин узунликларнинг текис шкаласида ифодаланган E_λ нинг λ га боғланиши. Ширихланган қисмнинг юзи dv частота интервалига ёки мос $d\lambda$ тўлкин узунликлар интервалига тўғри келган $d\Phi = E_V dv$ $d\lambda = E_\lambda dv$ оқимни билдиради.

Ларда ишлатыладыган равшанлик тушунчасига ўхшаб таъ рифланадыган **энергетик равшанлик** (*B*) тушунчасини киритиш мүмкін. Қора жисмда равшанлик йұналиш-га бөглиқ бўлмайди ва шунинг учун $E = \pi B$ бўлади (к. 7-§).

Иссиқлик нурланиш бирмұнча көңг спектрал соҳаны эгаллады да жисмнинг нурлантириш қобилияты түлкін узунликка (частотага) бөлгілік бүлгандырып сабабли уни характерлаш учун унинг таърифи спектрнинг қайси қисмiga тегишли эканлыгини писандада қилиш кепрек. Спектрнинг қисми v va $v + dv$ частоталар орасыда жойлашған бүлсін. dv қанча кичик бүлса, жисмнинг нурлантириш қобилияты шунчa батафсилроқ характерланади (36.3-а расм). Бироқ спектрнинг энсиз интервалига тегишли энергия миқдори интервалнинг dv эніга пропорционал бүләди, бу ҳол эса спектрал интервалнинг торайишиға амалда чек күяди.

Шундай қилиб, муайян спектрал интервалнинг $d\Phi$ ёруғлик оқими билан бу интервалнинг $d\nu$ эни бир-бирига $d\Phi = E_\nu d\nu$ муносабат орқали бўғланган, бунда E_ν — жисмнинг ν частота учун нурлантириш қобилиягини ифодаловчи коэффициент.

муносабатни ифодаловчи Прево
қоидаси бу муносабатни сифат
жиҳатдан характерлар эди.
Ярим аср ўтгандан сўнг Кирх-
гоф (1859 й.) бу қоидани иссиқ-
лик нурланишига оид барча ма-
салаларда асосий роль ўйнайди-
ган қатъий микдорий қонун
кўринишига келтириди.

Иссиқлик нурланишини характерлаш учун биз Ф энергия оқими, яни бирлик вақтда нурлантирилган энергия миқдори (нурланиш қуввати) түшүнчесидан фойдаланамиз. Нурланаётган жисмнинг бирлик сирти ҳамма йүналишлар бўйича чиқараётган энергия оқимини нурлантириш қобилияти деб атаб, уни Е билан белгилаймиз. Шу тариқа таърифланган нурлантириш қобилияти ёритувчанлик түшүнчасига (қ. Муқаддима, фотометрик түшүнчалар) мос тушади ва баъзан энергетик ёритувчанлик дейилади. У билан бирга фотометрик ўлчашларда ишлатиладиган равшан-

Албатта, нурлантириш қобилиятини v частотаның функцияси сифатида эмас, балки λ түлкін узунликнинг функцияси сифатида тасвирлаш, яғни E_v нинг графигини эмас, E_λ нинг графигини ясаш мүмкін (36.3- б расм). Ҳар бир әгри чизик чегаралаган юз нурланишнинг тұлағының энергиясини тасвирлайды. Шу сабабли масштабларни бу юзлар тендеңдегі бүлдігіндең қылыштарынан тұлғанлықтарынан ажыратылады. Бұл фигурандарниннан қар бирида $d\Phi$ юзни ажартсак ($d\Phi$ бир фигурада частоталарнинг dv интервалига, иккінчи фигурада түлкін узунликларнинг $d\lambda$ интервалига түфри келган ва иккаласи учун ҳам бир хил қийматтың өрүеңдік оқымы миқдоридір),

$$d\Phi = E_v dv = E_\lambda d\lambda \text{ әки } E_v = E_\lambda \cdot \frac{d\lambda}{dv}.$$

$\lambda v = c$ (c — өрүеңдік тезлигі) бүлганса болады,

$$\frac{d\lambda}{dv} = -\frac{c}{v^2} = -\frac{\lambda^2}{c},$$

бундаги минус ишорасы мұхым ақамиятта эга эмас, чунки v ортада сары λ нинг камайишиниң күрсатади, холс.

Демек, $E_v = E_\lambda \lambda^2/c$, яғни E_v әгри чизиқдан E_λ әгри чизиққа үтгандың әгри чизиқнинг күриниши ҳам ўзгаради (қ. 36.3- расм). Ҳусусан, иккала чизиқдаги максимумларнинг вазияти турли частоталарга (түлкін узунликларига) мөс келади. Шунинг учун ҳамма вакт әгри чизиқлардан қайси бири назарда тутилиши күрсатып үтилиши керак. Назарий ҳисобларда күпроқ E_v әгри чизик учрайди, экспериментал үлчаш натижаларида әса күпроқ E_λ әгри чизиқ үчрайди.

Тажриба E_v нинг (E_λ нинг ҳам) нурланаёттан жисм *температурасыға* күп боғлиқ эканлыгини ва демек $E_{v,T}$ нурлантириш қобилияті частота ва температуралың функцияси эканлыгини ҳам күрсатади. $E_{v,T}$ нинг нурланаёттан жисм температурасыға боғлиқ бўлиши ва атрофдаги жисмлар температурасыға боғлиқ бўлмаслиги бир-бирига нур энергияси беріб турувчи жисмлар орасыда динамик мувозанат мавжудлиги түғрисида Прево Гоясининг физик ифодасидир. T температурага қадар қизиган жисм, унинг атрофида иссиқ әки совук жисмлар бўлишидан қатын назар, бирлик вақт ичиде бир хил миқдорда нурлантириб туради, лекин иссиқлик мувозанатининг қайси даражада қарор топиши барча бу нурлангичлар орасидаги энергия балансыға боғлиқ.

Демек, жисмнинг бирлик сирти ҳамма томонларга тарқатаёттан энергия оқымини үлчаб,

$$d\Phi = E_{v,T} dv \tag{196.1}$$

формуладан шу жисмнинг $E_{v,T}$ нурлантириш қобилиятини топиши мүмкін.

Жисмнинг ҳар бир спектрал интервалдаги нурланишини билган ҳолда (196.1) ни барча частоталар бўйича интеграллаб, тўла нурлантириш топилади:

$$E_T = \int d\Phi = \int_0^{\infty} E_{v,T} dv. \quad (196.2)$$

Бироқ, жисмнинг бирлик сиртига $d\Phi$ ёруғлик оқими тушаётган бўлса, у ҳолда бу оқимнинг $d\Phi'$ қисмини жисм ютади. Ютилган $d\Phi'$ оқимнинг тушаётган $d\Phi$ оқимга нисбати, яъни

$$A = \frac{d\Phi'}{d\Phi}$$

нисбат жисмнинг ютиши қобилияти дейилади.

Равшанки, бу ҳолда ҳам оқим дейилгандага энсиз dv спектрал интервалдаги (квазимонохроматик) оқим назарда тутилади, чунки жисмларнинг ютиш қобилияти ҳам тўлқин узунликка боғлиқлигини ҳам кўрсатади. Демак, жисмнинг ютиш қобилияти частотанинг ва жисм температурасининг функциясиadir. $A_{v,T}$ миқдор ўз таърифига кўра, ҳамма вақт тўғри каср бўлиб, унинг максимал қиймати бир бўлади.

Кирхгоф барча частота ва температуранарда ютиш қобилияти 1 га тенг бўладиган ($A_{v,T} = 1$) жисмларни абсолют қора ёки абсолют ютувчи жисмлар деб агади. Қоракуя, шунингдек платина қуруми ўз хоссалари жиҳатидан абсолют қора жисмга яқин келади.

Кирхгофнинг $E_{v,T}$ билан $A_{v,T}$ орасидаги муносабатга оид қонуни қўйидагича таърифланади: жисмнинг нурлантириши ва ютиши қобилиятлари нисбати жисмнинг табиатига боғлиқ эмас, яъни $\frac{E_{v,T}}{A_{v,T}}$ нисбат барча жисмлар учун частота ва температуранинг универсал функциясиadir, аммо $E_{v,T}$ ва $A_{v,T}$ ларнинг ҳар бири алоҳида олинганда бир жисмдан иккинчи жисмга ўтишда ниҳоятда кўп ўзгариши мумкин.

Абсолют қора жисмнинг нурлантириш қобилиятини $\epsilon_{v,T}$ билан, ютиш қобилиятини $\alpha_{v,T}$ билан белгиласак, у ҳолда Кирхгоф қонунини

$$\frac{E_{v,T}}{A_{v,T}} = \frac{\epsilon_{v,T}}{\alpha_{v,T}} = \epsilon_{v,T} \quad (196.3)$$

кўринишда ёза оламиз, чунки $\alpha_{v,T} = 1$.

Шундай қилиб, Кирхгофнинг универсал функцияси абсолют қора жисмнинг нурлантириши қобилиятиadir. Кирхгофнинг ўз қонунини кашф қилишда юритган муроҳазалари умумий характерга эга бўлиб, термодинамиканинг иккинчи қонунига асосланади: бу қонунга кўра. яккаланган (изоляцияланган) системада қарор топган

иссиқлик мувозанатини система қисмлари орасидаги иссиқлик ал машиш буза олмайди.

Ичидан ҳавоси сүриб олинган ва деворлари $E_{v,T} = \epsilon_{v,T}$ ға $\alpha_{v,T} = 1$ коэффициентлар билан характерланадиган абсолют қора жисм булган ёпиқ қобиқни тасаввур этайлик. Деворларнинг T температураси ҳамма жойда бир хил килинган бўлсин. Деворларнинг айрим қисмлари бир-бирига нурланиш беради, лекин бу алмашиш иссиқлик мувозанатини буза олмайди. Бинобарин, деворнинг бирор σ қисмининг бирлик вақтда қобиқ ичига чиқарган нурланиши (яъни $\epsilon_{d\sigma}$) унинг шу вақтда ютган нурланишига тенг. Лекин бу қисмнинг ютиш коэффициенти 1 га тенг бўлганидан $\epsilon_{d\sigma}$ катталик шу қисмга бирлик вақтда қобиқнинг қолган ҳамма қисмларидан етиб келаётган нурланиши билдиради. Энди деворнинг σ қисмини худди ўшандай температурали, лекин абсолют қорадан фарқ қилувчи ҳамда E ва A нурлантариш ва ютиш қобилиятлари билан характерланувчи қисм* билан алмаштирилди, деб фарз киласиз. Бу қисм бирлик вақтда илгаригидай $\epsilon_{d\sigma}$ нурланиш олиб туради, чунки бу нурланиш — қобиқнинг ўзгармай қолган бошқа қисмларидан келаётган нурланишdir. Текширилаётган қисм бу нурланишдан $A\epsilon_{d\sigma}$ энергия ютади. Шу вақт ичидаги бу қисм $\epsilon_{d\sigma}$ энергия нурлантариади. Бу иссиқлик алмашиш иссиқлик мувозанатини (бутун қобиқ деворининг температураси ўзгармас бўлишини) бузмаслиги лозим бўлганлиги учун,

$$E\epsilon\sigma = A\epsilon\sigma \text{ ёки } E'A = \epsilon.$$

Шундай қилиб, Кирхгоф қонуни ҳар қандай жисм учун исбот, ланди. Юкорида келтирилган мулоҳазалардан шу нарса равшанки-қобиқ деворида алмаштирилган $d\sigma$ қисм бу қисм юбораётган нурланиши кузатаётган киши учун деворнинг бошқа «қора» қисмларидан ҳеч фарқ қилмайди. Ҳақиқатдан ҳам, бу қисм бирлик вақтда қобиқ ичига $E_{d\sigma}$ миқдорда нурланиш чиқаради ва ўзига тушган нурланишнинг $(1 - A)\epsilon_{d\sigma}$ ҳиссасини қайтаради. Бу қисм юборган нурланишнинг умумий миқдори $d\sigma[E + (1 - A)\epsilon] = \epsilon_{d\sigma}$ (юкорида исботланган $E'A = \epsilon$ муносабатга асосан) бўлади, яъни деворнинг ўшандай ўлчовли ҳар қандай қора қисмининг нурланишига тенг бўлади.

197- §. Кирхгоф қонунининг татбиқи. Абсолют қора жисм

Кирхгоф қонуни ва ундан чиқадиган жуда кўп натижалар тажрибада яхши тасдиқ қилинади. Масалан, водороднинг ёруғлик

* Ўз-ўзидан маълумки, бу қисм нурланиши ҳеч ўтказмаслиги лозим, чунки акс ҳолда нурланишнинг бир қисми ташқарига чиқиб кетади ва система яккаланган бўлмайди. Жисмнинг бу қора эмас қисмининг ўтказувчанлиги нолга тенг бўлганлиги учун унинг қайтарishi коэффициенти $(1 - A)$ га тенг бўлади, яъни у тушган энергиянинг A ҳиссасини ютади ва $1 - A$ ҳиссасини қайтаради.



a)



б)

36.4-расм. Раem солинган чиннининг қора жойлари (а) чўғлантирилганда кучлироқ нурлантиради (б).

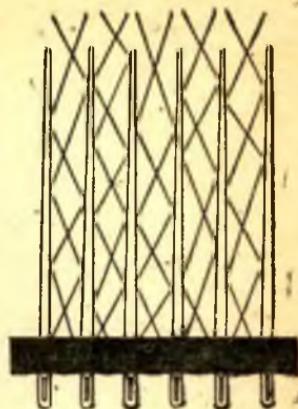
чиқармайдиган иссиқ алангасига оқ юзига қора расм солинган чинни парчасини киритсан, чинни чўғланганда нисбатан қора майдонда равшан (кучли нурланувчи) расмни кўриш мумкин (36.4-расм). Бироқ ана шу парчани кичкинагина тешиги бўлган (кузатиш учун) ёпиқ идиш (печка) ичига киритилса ва печка деворлари қаттиқ қиздирилса, қизиган парчадаги расмни фарқ қилиб бўлмайди, чунки бу ҳолда парчанинг ҳамма жойи амалда бир текис нурланади: оқ жойлар камроқ нурланади, лекин кўпроқ қайтаради, қора жойлар — аксинча.

Аммо таққосланётган жисмлар температураси бир хил бўлган ҳолда, Кирхгоф қонунига мувофиқ, кучли ютувчи жисм кўпроқ нурланиси ҳам керак. Юқорида тавсифланган гулдор чинни билан ўтказилган тажрибада температураларнинг бир хил бўлиши шарти бажарилади — гулдор чиннининг айрим қисмлари бир хил температурагача қиздирилган бўлади; бу шарт шунга ўхаш қатор тажрибаларда ҳам қаноатлантирилган бўлади: ярми платина қуруми билан қопланган платина пластинканинг қора қисмлари анча равшан нурланади; қиздирилган платина сим равшан нурлануб тургани ҳолда унинг сиртидаги натрий фосфат томчиси қоралигича қолаверади, чунки томчи ҳатто юқори температурада ҳам кўринадиган нурлар учун шаффоффир ва ҳоказо. Шунинг учун қуйидаги машҳур тажриба парадоксал бўлиб кўринади: водород алангасига оҳак ва кўмир парчалари ёнма-ён киритилганда оҳак кўмирга қараганда анча равшанроқ чўғланади. Албатта, барча тўлқин узунликлар учун кўмирнинг ютиш қобилияти, бинобарин, нурлантириш қобилияти ҳам оҳакнидан анча катта ва шунинг учун температура бир хил бўлганда кўмир бутун спектрал интервалда оҳакка нисбатан равшанроқ нурланади. Лекин тавсифланган тажриба шароитида кўмирнинг температураси оҳакнинг температурасидан анча паст бўлади. Бундай бўлишига қисман иссиқлик ютиладиган химиявий реакциялар, қисман эса кўмирнинг ўзининг нурлантириш қобилияти кучли бўлгани туфайли спектрал интервалда кўп энергия нурлантириши, жумладан инфрақизил соҳада жуда кўп энергия нурлантириши сабаб бўлади. Энергиянинг бундай кўп узлуксиз сарфланиши оқибатида кўмирнинг температураси аланганинг ўзининг ёки оҳакнинг температурасидан анча паст бўлади, чунки нурлантириш қобилияти селектив бўлган, хусусан инфрақизил соҳада жуда кичик бўлган оҳак бунчалик кўп энергия йўқотиб турмайди.

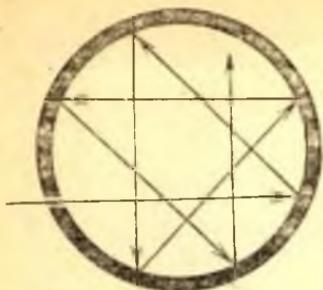
Кирхгоф қонуни татбиқ этиладиган жуда ибратли бир ҳолни Вуд тавсифлаган. Маълумки, эриган кварц (яъни тоза кварц кристалларининг эришидан ҳосил бўлган шишасимон модда) тўлқин узунликларнинг кенг интервалида яхши шаффоф бўлади. Шунинг учун у чўғлантирилганида ёмон нурланади. Вуд кварцнинг баъзи бир сийрак ер элементлари, масалан, неодим ионлари қўшилган ингичка устунларини тайёрлай олган; неодим аниқ ютиш полосалари беради: бундай кварцни бунзен горелкасининг алангасида қиздирилганда бир-биридан қоронги оралиқ билан ажралган қизил, зарғaldoқ ва яшил полосалардан иборат чиройли йўл-йўл спектрни кузатиш мумкин. Нурланиш максимумлари соҳалари рангдор кварцнинг ёруғланиш температурасига яқин температурадаги ютиш соҳаларига мос келади. Эриган тоза кварц ҳам етарлича юқори температурада ёруғликни сезиларли даражада ютади ва чиқаради, 1500° С га яқин температурада кварц оқ ёруғлик чиқаради.

Нурланиш ютилишининг моҳияти қандай бўлишидан қатъи назар, Кирхгоф қонуни мутлақо умумий аҳамиятга эга: нур сиртнинг хоссалари туфайли кучли ютиладими ёки бир бутун сифатидаги система тузилиши туфайли кучли ютиладими, бундан қатъи назар, кучли ютидиган ҳар қандай система кучли нурланирадиган ҳам бўлади. Масалан, 36.5-расмда кўрсатилганидек жойлашган силлиқ пўлат ниналардан иборат чўтка ёруғликни кучли ютади, чунки ниналар орасига қириб қолган нур ташқарига чиққунча турли ниналардан жуда кўп марта қайтади. Шундай қилиб, силлиқ нина сирти нурни оз ютишига қарамасдан, системанинг умумий ютиши катта бўлади, чунки ҳар бир нур кўп марта ютилади. Бундай система қиздирилганида Кирхгоф қонунига мувофиқ кучли нурланиради, бунда ҳам кўп нурланиришга нина сиртининг ҳар бир қисми бевосита нурланирибгина қолмай, балки бошқа қисмлар чиқарган кўп нурларни ҳам ташқарига қайтариб туриши сабаб бўлади.

Ўз хоссалари жиҳатидан абсолют қора жисмга энг яқин бўладиган жисмнинг тузилиши ҳам ўшандай принципга асосланган. Бундай жисм деярли ёпиқ ковак кўринишида тайёрланади (36.6-расм), унинг кичик тешиги бўлиб, тешикнинг диаметри ковак кесими диаметрининг 1/10 ҳиссасидан катта бўлмайди, шунинг учун девор нуқталаридан қараганда тешик 0,01 см дан ошмайдиган фазовий бурчак остида кўринади. Тешикдан кирганди ковак



36.5- расм. Силлиқланган ниналардан тузилган чўтка кўп марта қайтиш туфайли катта ютиш ва нурланириш кобилиятига эга.



36.6- расм. Абсолют қора жисм.

деворига тушади, қисман деворга ютилади, қисман сочиб юборилади ёки қайтади ва яна деворга тушади. Тешик кичик бўлгани туфайли тешикдан кирган нур яна тешикдан ташқарига чиқиб кетгунча идиш деворларидан кўп марта қайтади ва сочилади. Деворда такрорий ютилиш оқибатида ҳар қандай частотали ёруғлик бундай ковакда амалда бутунлай ютилиб қолади (қ. 223-машқ).

Баён қилинганидек тайёрланган қора жисмнинг ютиш қобилияти ҳар қандай тўлқин узунлик учун амалда бирдан фарқ қилмайди. Кирхгоф қонунига мувофиқ, бундай ковакнинг нурлантириш қобилияти ҳам $\epsilon_{v,T}$ га жуда яқин бўлади, бунда T — ковак деворининг температураси. Абсолют қора жисм билан ўтказиладиган барча тадқиқотларда худди юқорида тавсифланган қурилмадан фойдаланилади, унинг ютиш қобилияти платина қуруми ёки қоракуя суркалган сиртницидан анча катта. Шуни таъкидлаш зарурки, бу материалларнинг ютиш қобилияти катта бўлишига қисман уларнинг, айниқса қора куянинг ғовак бўлиши сабаб бўлади, шу туфайли уларга тушган ёруғлик материал ичидан чиқиб кетгунicha бир қанча марта қайтади. Шундай қилиб, куянинг қоралиги айниқса унинг ғовак бўлиши сабабли ортиқ бўлади. Бархатнинг ёки умуман узун тукли газмолларнинг тўқ рангли бўлиши (турли тўлқин узунликдаги ёруғликни қайтарувчи силлиқ газмолларнинг оқиш бўлишига қарама-қарши ўлароқ), ҳилпировчи байроқларнинг, чуқур қатли пардаларнинг ва ҳоказоларнинг тўқ рангли бўлиши ҳам юқоридаги сабабдандир.

198- §. Қора бўлмаган жисмларнинг нурланиши

$A_{v,T}$ ютиш қобилияти бирдан кичик бўлган жисмлар қора жисмлардан фарқли ўлароқ қора бўлмаган жисмлар дейилади. Ютиш коэффициенти $0,99$ га яқин бўлган қора куядан бешлаб то ютиш коэффициенти бир неча процентдан ортиқ бўлмайдиган яхши силлиқланган металларгача бўлган барча жисмлар амалда қора бўлмаган жисмлардир.

Кирхгофнинг асосий формуласига мувофиқ $E_{v,T} = \epsilon_{v,T} A_{v,T}$. Бинобарин, қора бўлмаган жисмларда $E_{v,T} < \epsilon_{v,T}$, чунки $A_{v,T} < 1$. Демак, ҳар қандай тўлқин узунлик учун қора бўлмаган жисмнинг нурлантириш қобилияти ўшаникидек температурали қора жисмнинг нурлантириш қобилиятидан катта бўлолмайди. $A_{v,T}$ ютиш қобилияти v га боғлиқ бўлганидан, яъни ютиш қобилияти селективлик (танловчанлик) хоссасига эга бўлганидан $E_{v,T}$ функцияниң кўриниши $\epsilon_{v,T}$ функциядан фарқ қилиши мумкин.

Шунга мувофиқ равишда қора бўлмаган жисмнинг нурланиши селектив характерли бўлиши мумкин.

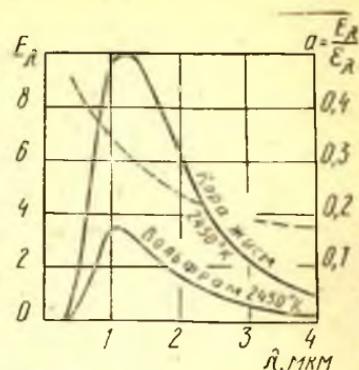
Амалий аҳамияти катта бўлган бундай селектив нурланувчи моддага вольфрам мисол бўлади. $T = 2450$ К температурадаги вольфрамнинг E_λ нурлантариш қобилиягининг тўлқин узунликка боғланиши 36.7- расмда кўрсатилган. Шу расмнинг ўзида ўша температурадаги қора жисм учун ϵ_λ нинг λ га боғланиш эгри чизиги таққослаш учун берилган. Пунктир эгри чизиқ иккала эгри чизиқ ординаталарининг $E_\lambda/\epsilon_\lambda$ нисбатини кўрсатади. Пунктир чизиқ, биринчидан, барча тўлқин узунликлар учун вольфрамнинг нурланиши қора жисмнидан кичик ($E_\lambda < \epsilon_\lambda$) бўлишини ва, иккинчидан, спектрнинг кўзга куринадиган қисмида вольфрам сезиларли селектив нурланишга эга (λ камая борган сари $a = E_\lambda/\epsilon_\lambda$ нисбат тез ўсади) эканлигини кўрсатади. Бу кейинги ҳол туфайли вольфрам ёритувчи чўгланма лампалар учун қутай материал бўлади (қ. XXXVII боб).

Кирхгофнинг қонуни фақат иссиқлик нурланишига даҳлли эканлигини ва у бошқа сабаб туфайли юз берган нурланишда ўз кучини йўқотишини яна эслатиб ўтамиш. Масалан, фотолюминесценция ёки хемилюминесценцияда бир қатор спектрал соҳаларда нурланиш интенсивлиги люминесценцияловчи жисм (люминофор) температурасига тенг температурадаги қора жисмнинг иссиқлик нурланишининг интенсивлигидан анча юқори бўлади. Кирхгоф қонуни иссиқлик нурланиши учун жуда характерли бўлганидан, нурланиш табиатини аниқлашнинг энг ишончли критерийси бўла олади: Кирхгоф қонунига бўйсунмайдиган нурланиш албатта иссиқлик нурланишидан бошқа нурланиш бўлади.

199- §. Стефан — Больцман қонуни

■ Кирхгофнинг $E_{v,T} / A_{v,T} = \epsilon_{v,T}$ қонуни* иссиқлик нурланиши назариясининг дикқат марказига қора жисмнинг нурлантариш қобилияти бўлмиш $\epsilon_{v,T} = f(v, T)$ функцияни қўяди. Бу функциянинг

* Биз нурланиш назариясининг барча формулаларини $E_{v,T}$ нурлантариш қобилияти учун ёзамиш. Баъзан улар $\mu_{v,T}$ нурланиш зичлиги учун ёзилади, $\mu = 4E/c$ мучосабатни топиш қийин эмас, бўнда c — ёруғлик тезлиги (қ. 222 ва 224-машқлар).



36.7- расм. Қора жисм ва вольфрамнинг 2450 К температурада нурлантариш қобилияти.

$a = E_\lambda / \epsilon_\lambda$ нисбатни ифодаловчи пунктир эгри чизиқ вольфрамнинг нурланиши тўлқин узунлик камайган сари ортиб боришини (вольфрам нурланишининг селективлигини) кўрсатади.

қандай күринищда булишини аниқлаш иссиқлик нурланиш тұғри-
сидаги таълимотнинг асосий масаласи бўлди. Бу масала бирданига
ҳал қилинмади. Дастреб кора жисмнинг умумий нурланишини
аниқловчи қонун (Стефан—Больцман қонуни) назарий ва экспери-
ментал йўл билан тогилди; сўнгра изланаётган функциянинг баъ-
зи бир асосий белгилари аниқланди (Вин қонуни), тажриба йўли
билан бу функциянинг v га боғлиқ равишда ўзгаришининг турли
 T температурадар учун жуда аниқ графиклари топилди ва ниҳоят,
муваффақиятсиз чиққан, аммо масалани тушуниш учун ахамияти
улкан бўлган қатор уринишлардан сўнг (В. А. Михельсон, Рэлей—
Жинс, Вин, Лорентц) масаланинг узил-кесил назарий ечими топил-
ди (Планк, 1900 й.). Бу ечим фақат физиканинг асосий тасаввур-
ларини принципиал равишда дадил ўзгартириш йўли билан, физи-
ка фанига принципиал янги асос солған *квантлар назариясини*
яратиш йўли билан топилганлигини эслатиб ўтиш зарур. Бу янги
назария шунчалик муҳим ва унумдор бўлиб чиқдики, уни янада
ривожлантириш кейинги эллик йил мобайнинда назарий физиканинг
бош мазмунини ташкил қили ва фанимизнинг деярли барча соҳа-
ларини ўз ичига олди.

Айтиб ўтилганидек, *интеграл* нурланишининг (яъни барча тўл-
қин узунликларини ўз ичига олган умумий нурлантаришнинг) тем-
пературага боғланишини аниқловчи қонуннинг топилиши биринчи
босқич бўлган эди. Стефан (1879 й.) ўзининг ўлчаш натижаларига
асосланиб, шунингдек бошқа тадқиқотчиларнинг ўлчаш натижаларини
таҳлил қилиб, 1 с ичидаги 1 см^2 юздан нурлантарилаётган умумий
энергия нурлантиргичнинг абсолют температурасининг тўртинчи
даражасига пропорционал бўлади, деган холосага келди. Сте-
фан бу қонун *дар қандай* жисмнинг нурланиши учун тўғри бўлади
деб ҳисоблаган, аммо кейинги ўлчашлар унинг бу холосаси тўғри
эмаслигини кўрсатди. 1884 йилда Больцман термодинамик муло-
хазаларга ва нур энергиясининг зичлигига пропорционал бўлган
босими мавжуд бўлиши тўғрисидаги фикрга асосланиб, *абсолют*
кора жисмнинг умумий нурланиши температуранинг тўртинчи да-
ражасига пропорционал бўлиши кераклигини, яъни

$$\epsilon_T = \int_0^\infty e_{v,T} dv = \sigma T^4 \quad (199.1)$$

эканлигини назарий равишда кўрсатди, бундаги σ — ўзгармас кат-
талиқ. Шундай қилиб, Стефанинг холосаси тўғри, аммо у Стефан
тажриба қилмаган абсолют қора жисмлар учунгина тўғридир.
Кейинроқ 197-жада тавсифланган принцип бўйича абсолют қора жисм
қурилган вақтда Больцман холосаларини тажрибада текшириб
кўриш мумкин бўлди. Пухта қилиб ўтказилган ўлчашлар Больц-
ман қонунини тасдиқлаш ва бу қонундаги ўзгармас σ катталиқни
аниқлаш имконини берди. Ҳозирги замон ўлчашларига асосан,

$$\sigma = 5,67 \cdot 10^{-12} \text{ Вт}/\text{см}^2 \cdot \text{град}^4.$$

Қора бўлмаган жисмларга Стефан қонунини татбиқ этиш мумкин эмас. Олимлар Стефан қонунига умумийроқ $E = BT^n$ шакл бермоқчи бўлдилар ҳам; бундаги B коэффициент ва n кўрсаткич ҳар бир жисм учун тажрибадан аниқланиши керак. Масалан, $T = 1000$ К яқинида платина учун

$$E_{Pt} = 3,56 \cdot 10^{-15} T^{4,77}$$

формуладан, вольфрам учун эса

$$E_w = 5,9 \cdot 10^{-17} T^{5,35}$$

формуладан қаноатланарли натижалар олинади.

Аммо турли температурадаги кузатишлар на B коэффициентнинг, на n кўрсаткичнинг ўзгармай қолмаслигини кўрсатади. Масалан, вольфрам учун $T = 2000$ К атрофида B ва n янги қийматларга эга бўлади: $B = 2,4 \cdot 10^{-15}$ ва $n = 4,85$.

Демак, Стефан — Больцман қонуни фақат абсолют қора жисм учун ярайди.

200- §. Виннинг силжиш қонуни

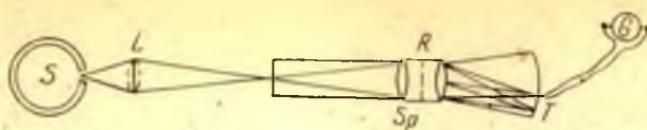
Стефан — Больцман қонуни қора жисмнинг фақат умумий нурланиши интенсивлигига тегишли бўлиб, энергиянинг спектр бўйича тақсимоти тўғрисида ҳеч нарса демайди. $\epsilon_{v,T}$ функцияниянг кўришини назарий йўл билан аниқлашга биринчи бўлиб уринган тадқиқотчи В. А. Михельсон (Москва, 1887 й.) эди. Гарчи Михельсон формуласи тажриба маълумотларига учча мос келмаса ҳам, унинг келтириб чиқарилиши бу масаланинг тарихида муҳим роль ўйнади.

1893 йилда Вин қора жисм нурланишининг иккинчи қонунини назарий равишда асослади; гарчи бу қонун $\epsilon = f(v, T)$ функцияни тўла аниқлаш имконини бермаса ҳам, унинг қандай характерли бўлишини кўрсатиб беради. Вин идеал кўзгусимон идиш ичидаги нурланишнинг идиш ҳажми кичраяётгандаги қисилиш пресессини термодинамик нуқтаи назардан қараб чиқди ва ҳаракатланётган, кўзгудан қайтаётган нурланишнинг частотаси ўзгаришини (Допплер принципини) эътиборга олиб, қора жисмнинг нурлантириш қобилияти

$$\epsilon_{v,T} = cv^3 f(v/T) \quad (200.1)$$

кўринишда бўлади, деган холосага келди, бу ерда c — ёруғликнинг атрофдаги муҳитдаги (бўшлиқдаги) тезлиги, f функцияниянг кўришини аниқлаш учун Вин мулоҳазалари етарли бўлмай қолди.

Вин эришган муҳим натижага нурлантириш қобилиятинингifo-



36.8-расм. Қора жисм спектрида энергия тақсимотини тадқиқ этишга багишланган тажрибалар схемаси.

S — қора жисм; S_p — монокроматор, T — G гальванометриялык термоэлемент.

дасига температураның фоқат v/T нисбат күринишида киришини топиши бўлди. Мана шу ҳолнинг ўзиёқ бизни қизиқтирувчи функцияниң баъзи бир хусусиятларини олдиндан билишга имкон беради. Қатор тадқиқотчиларниң пухта қилиб ўтказган ўлчашлари туфайли $\epsilon_{v,T}$ функцияниң эмпирик графиги аниқланди ва Виннинг назарий холосалари текшириб кўрилди.

Тадқиқот методи турли температурадаги абсолют қора жисм чиқараётган нурланишнинг спектр бўйича энергия тақсимотини ўрганишдан иборат эди. Тажрибаларниң схемаси 36.8-расмда берилган.

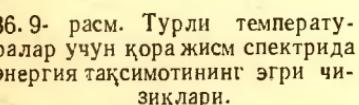
Бунда S — майдан температурали абсолют қора жисм, L — нурланишни R дифракцион панжарали монокроматор тирқишига тўплайдиган линза, энергияни сезгир T термоэлемент ёки болометр қабул қиласи.

Бу тадқиқотлар оқибатида олинган эгри чиқиқлар 36.8-расмда кўрсатилган. Улар $\epsilon_{\lambda,T}$ ни λ нинг функцияси сифатида ифодалайди. $\epsilon_{\lambda,T}$ нинг ҳар бир температура учун максимуми борлиги расмдан кўриниб турибди. Бу максимумнинг λ шкаласидаги вазиятини аниқлаш учун $\epsilon_v = \epsilon_{\lambda} \lambda^3/c$ муносабатдан (к. 196-§) фойдаланиб, Вин қонунининг (200. 1) ифодасида v дан λ га ўтамиз, у ҳолда

$$\epsilon_{\lambda,T} = \frac{c^5}{\lambda^5} f \left(\frac{c}{\lambda T} \right).$$

$\frac{\partial \epsilon_{\lambda,T}}{\partial \lambda}$ ҳосилани нолга tengлаштириб, λ_{\max} максимумнинг вазияти

$$T \cdot \lambda_{\max} = b \quad (200.2)$$



Шартни қаноатлантиришини күрамиз. Бундаги b миқдор температурага боғлиқ әмас. 36.9-расмдаги экспериментал әгри чизиқтар бу холосани тасдиқлайды ва b ни аниқлашга имкон беради.

b нинг ҳозирги қиймати $b = 0,2898 \text{ см} \cdot \text{град} = 2,898 \cdot 10^7 \text{ } \text{\AA} \cdot \text{град}$.

Бу күринишида Вин қонуни силжиши қонуни деб ҳам юритилади, чунки бу қонун температура күтарила борган сари $\varepsilon_{\nu,T}$ функция максимумининг вазияти қисқа түлқинлар соҳаси томон силжишини күрсатади.

Юқорида айтилганларга биноан, $v'T$ координаталардаги, яъни (200.1) формулага мос келган спектрал тақсимот әгри чизигининг максимуми ҳақидаги масалани ечиш мумкин. Бу функцияning максимуми вазиятини $\frac{\partial \varepsilon_{\nu,T}}{\partial v} = 0$ шартдан аниқлаб, унинг

$$\frac{T_c}{v_{\max}} = T \lambda^{*}_{\max} = a$$

муносабатта мос келишини топамиз, бундаги a миқдор температурага боғлиқ әмас ва ўлчашларга мувофиқ $a = 0,5100 \text{ см} \cdot \text{град}$. $\varepsilon_{\nu,T}$ әгри чизиқ максимумининг топилган вазияти $\varepsilon_{\nu,T}$ әгри чизиқ максимумининг вазиятидан 1,76 марта фарқ қиласидиган (к. 232-машк) түлқин узунликка мос келади. Энергия тақсимоти әгри чизигидаги максимум вазиятининг бу әгри чизиқ координаталарининг танланишига боғлиқ бўлиши 198-§ да тушунтирилган. Бу ҳол бир ифодада әгри чизиқни λ бўйича эни тенг полосаларга ($\Delta\lambda$ энли полосаларга), бошқа ифодада эса v бўйича эни тенг полосаларга (Δv энли полосаларга) бўлишимизга боғлиқ.

201- §. Нурланишнинг Планк топган формуласи

Кўриб ўтганимиздек, қора жисм нурланиши қонунини назарий йўл билан келтириб чиқариш учун қилинган жуда кўп уринишлар муҳим хусусий қонунларнинг (Больцман, Вин) очилишига олиб келди, аммо масаланинг умумий ечимини бера олмади ва улар тажрибага фақат T температура ҳамда v частотанинг чекли интервалида мувофиқ келасидиган холосаларга келтирап эди. Бу муваффақиятсизликларнинг сабаби фавқулодда чукур экан. Бу текширишларда қўлланилган классик-электродинамика қонунлари фақатгина тақрибан тўғри бўлиб, иссиқлик нурланишига сабаб бўлган элементар процессларни текширишда нотўғри натижалар бўерад экан.

Агар ҳар бири айрим монокроматик чизиқ, ҳаммаси биргаликда эса туташ қора нурланиш берувчи гармоник осцилляторларнинг чексиз тўплами ёрдамида назарий қора жисм яратилса, у ҳолда бу осцилляторларнинг хоссаларини белгиловчи қонунлардан фойда-

ланиб, бундай системанинг қора нурланиши қонунини топиш мүмкін. Кирхгоф қонуни асосланған үмумий мулоҳазалар эса бир қора жисм үчун топилған нурланиш қонуни ҳар қандай бошқа қора жисм үчун түғри бўлишини, яъни барча қора жисмлар айни бир нурланиш — қора нурланиш беришини кўрсатади.

Бироқ, Планк шу йўлдан бориб тажрибага мувофиқ келадиган қонунни келтириб чиқара олмади ва аҳволни таҳлил қилиб, муваффақиятсизликнинг сабаби классик физика қонунларини бундай осцилляторларга татбиқ этишнинг нотўғрилигидадир, деган хуласага келди.

Классик қонунларга асосан, v частотали осциллятор ҳар қандай миқдор энергияга эга бўлиши мумкин, чунки осцилляторнинг энергияси амплитуданинг квадратига пропорционалдир; шунга мувофиқ нурланувчи осциллятор ҳам вақт бирлиги ичida ҳар қандай миқдор энергия нурлантириши мумкин. Планкнинг холосасига кўра, бу содда қонунлар ўринли эмас. v частотали гармоник осциллятор фақат ҳар бирининг миқдори $h\nu$ бўлган элементар порцияларнинг (квантларнинг) бутун сонига тенг энергия миқдорига эга бўла олишигина мумкин, бу ерда $h = 6,626 \cdot 10^{-34}$ Ж · с — универсал доимий Шунинг учун осциллятор энергияни $h\nu$ (ёки $h\nu$ дан бутун сон марта катта бўлган) порциялар билан нурлантиради.

Бу янги квантний қонунлар паст частоталар (масалан, радиочастоталар) соҳасида классик қонунларга зид эмас: аслида классик қонунлар Максвеллнинг электромагнитик назарияси асосида худди ана шу соҳа учун келтириб чиқарилган эди.

Ҳақиқатан ҳам, агар v унча катта бўлмаса, у ҳолда $h\nu$ порция шу қадар кичик бўладики, биз тажрибаларимизда осцилляторнинг бу порцияларнинг бутун сонига ёки каср сонига эга бўлишини аниқлай олмаймиз. Масалан $\lambda = 3$ мм бўлгандан $h\nu = 6,626 \cdot 10^{-23}$ Ж бўлади ва биз шу тўлқин узунликка созланған қиёсан қўпол осцилляторлар билан ўтказиладиган ҳеч бир тажрибада осцилляторнинг энергияси бу кичик миқдорнинг ($h\nu$ нинг) бутун сонига тенг ёки тенг эмаслигини аниқлай олмаймиз*. Аксинча, атомий осцилляторларда частота ва демак, энергиянинг элементар порциялари мос равишда катта бўлади, атомдаги процессларни ўлчаш аниқлиги эса шундайки, бунда классик ва квантний тасаввурлар орасидаги фарқ анча сезиларли бўлиб қолади: тақрибий классик тасаввурлар асосида чиқарилган холосалар тажрибага кескин зид келади, аммо квант назарияга асосланған мулоҳазалар тажрибага жуда яхши мувофиқ холосаларга олиб келади.

* Ҳозирги замон квантний назариясида v частотали осцилляторнинг $\frac{1}{2}h\nu + n h\nu$ энергияга эга бўлиши топилди (бундаги n — бутун сон), аммо бу нарса баён қилинган холосаларни ўзgartирмайди.

Масалан, классик қонунларга бўйсунувчи гармоник осцилляторлар тўпламини ҳисоб қилишда Кирхгоф функцияси учун Планк қўйидаги

$$\epsilon_{v,T} = \frac{2\pi}{c^3} v^2 k T \quad (201.1)$$

ифодани топди, бу ифода илгари Рэлей—Жинс формуласи номи билан маълум эди. Осцилляторни бошқарувчи янги квантый қонуларни ҳисобга олган ҳолда Планк

$$\epsilon_{v,T} = \frac{2\pi h v^3}{c^3} \cdot \frac{1}{\exp(hv/kT) - 1} \quad (201.2)$$

формулани топди.

v частотали нурланиш энергиясининг $\mu_{v,T}$ ҳажмий спектрал зичлиги $\epsilon_{v,T}$ нурлантириш қобилиятига

$$\epsilon_{v,T} = 1/4 \mu_{v,T} c$$

муносабат орқали боғланган (қ. 222-машқ). Шунинг учун Планк формуласи:

$$\mu_{v,T} = \frac{8\pi h v^3}{c^3} \frac{1}{\exp(hv/kT) - 1}. \quad (201.3)$$

Бу формулаларда $c = 3 \cdot 10^{10}$ см/с ёруғлик тезлиги, $k = 1,38 \cdot 10^{-23}$ Ж/град Больцман доимийси бўлиб, у классик назарияда абсолют температураси T бўлган осцилляторнинг ўргача kT энергиясини аниқлади ва $h = 6,626 \cdot 10^{-34}$ Ж·с — Планк доимийси. Агар v жуда кичик (ёки T катта) бўлса hv/kT нисбат 1 дан жуда кичик бўлади, бу ҳолда (201.2) формулани соддалаштириш мумкин. Ҳақиқатан ҳам ехр (hv/kT) ни hv/kT нинг даражалари буйича қаторга ёйиб ва юқори даражаларни назарга илмасдан (201.1) дек формула топамиз.

Бу мослик квантый назариянинг асосий фаразияларига мувофиқ равишда паст частоталар соҳасида квантый назариянинг хулосалари классик назария хулосалари билан бир хил бўлишини кўрсатади. Классик назария ҳақиқатга тақрибан яқин бўлиб, макроскопик электродинамика, яъни кўп атомлар ёки молекулалардан ташкил топган системалар электродинамикаси иш кўрадиган ҳодисалар соҳаси учун жуда қаноатланарли тақриб экан. Ҳатто ионларнинг, яъни электронга нисбатан массаси катта бўлган элементар зарядларнинг ҳаракатини классик электродинамика ва механика ҳали анча қаноатланарли даражада тавсифлай олади, аммо ҳозирги замонда ўтказиладиган аниқ ўлчашлар молекуляр дасталар дифракцияси устидаги тажрибалар бунда ҳам четланишлар борлигини аниқлаш имконини беради. Лекин атом ва молекулалар ичидаги Электронларнинг ҳаракати квантый механика ва квантый электродинамика ёрдамида тавсифланиши керак: бу ҳаракатларга макро-

дунё учун ярайдиган қонунлар табиқ этилса, у ҳолда тажрибага кескин зид келадиган хулосалар чиқади.

Планк чиқарған (201.2) формула қора жисмнинг нурлантириш қобилиятининг v ва T га боғланиши устида ўтказилган энг пухта экспериментал текширишлар натижаларига жуда мувофиқ келади ва бинобарин, Кирхгоф ўртага ташлаган асосий масаланинг түлиқ ечимиدير.

Планк формуласи юқорида эслаб ўтилган қора нурланиш қонунларини, масалан, Стефан — Больцман ва Вин қонунларини ўз ичига олишига ишонч ҳосил қилиш қийин эмас. Бунда Планк формуласидан бу қонунларнинг фақат шаклигина олинниб қолмай, балки буларга кирган σ ва b доимийларни ҳам универсал h , k , c доимийлар орқали ҳисоблаб чиқиш мумкин (қ. 230 ва 232-машқ). Аксинча σ ва b нинг экспериментал йўл билан топилган қийматларидан фойдаланиб, h ва k нинг қийматларини ҳисоблаб топиш мумкин. Планк доимийсининг сон қиймати худди шу йўл билан олинган эди. Кейинчалик h ни аниқлашнинг мутлақо бошқа физик ҳодисаларга асосланган бир қатор йўллари кўрсатилди (XXXII бобга таққосланг). Уларнинг ҳаммасида h нинг қиймати бир хил бўлиб чиқади.

Планк формуласини чиқаришнинг баён қилинган йўли тарихан бириңчи йўл эди. Кейинчалик Планкнинг ўзи ҳам, бошқа тадқиқотчилар ҳам бу масалани кўп марта турли усуllibар билан ечди. Бунда асосий фаразиялар классик қонунларга юқорида қилингандек кескин зиддий тарзда таърифланмаган, лекин процессларнинг квантити ҳақидаги принципиал янги фараз сақланган эди. Эйнштейн эса Планк формуласини Бор атоми типидаги атомнинг энергия ютиши ва нурлантиришига асосланган сода ва ибратли йўл билан чиқарди (қ. 211-§).

XXXVII б о б

ИССИҚЛИК НУРЛАНИШИ ҚОНУНЛАРИНИНГ ҚЎЛЛАНИЛИШИ

202- §. Оптик пиromетрия

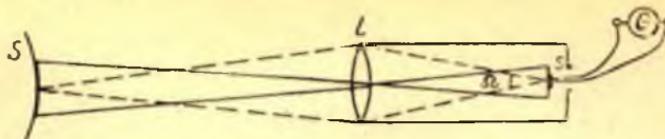
Температуравий нурланиш қонунларига асосланниб, биз чўғланган жисмлар температурасини аниқлай оламиз. Агар нурланувчи жисм қора (ёки унга етарлича яқин) бўлса, у ҳолда унинг температурасини аниқлаш учун абсолют қора жисм нурланишининг қонунларидан фойдаланиш мумкин. Аслида қаттиқ қиздирилган (2000° С дан юқори) жисмларнинг температурасини термоэлемент, боломётр ва ҳоказолар ёрдамида ўлчаш унча ишончли эмас. Шундай қилиб, бу ва бундан юқори температуralар соҳасида тем-

пературани ўлчашнинг қора жисм нурланишининг қонунларига асосланган усулларигина ишончлидир. Бу усуллар фақат бошқа термометрик методлардан топилган натижалар ишончли бўлган соҳада таққослаб текширилгангина эмас, балки энергиянинг спектр бўйича нисбий тақсимланишини ўрганиш йўли билан ҳам текширилган, бу эса нурланувчи жисм температурасини экспериментал маълумот ва назарий формулаларни таққослаш йўли билан топиш имконини беради.

а. Радиацион пиromетрлар ва радиацион температура. Больцман ва Вин қонунларининг доимийлари (мос равищда σ ва b) ишончли аниқланган деб ҳисоблаб ва улардан фойдаланиб, биз улар бевосита ўлчанган температурулардан юқори-роқ температуруларни ҳам ўлчай оламиз (юқори температурулар соҳасида татбиқ этиш). Больцман қонунидан фойдалангандага таъсир кўрсатаётган нурланишнинг фазовий бурчаги катталигини, нурланишнинг асбобда қайтиш ва ютилиш сарфини ва ҳоказоларни ҳисобга олган ҳолда қабул этувчи аппаратга юборилаётган умумий нурланишни жуда эҳтиёт бўлиб ўлчаш керак. Ҳозир бундай ўлчашларни етарли аниқликда бажаришга имкон берадиган қиёсан содда кўчма асбоблар бор. *Радиацион пирометрлар* (37.1-расм) деб аталувчи бу асбобларнинг тузилиши қўйидаги имкониятга асосланган: манбанинг тасвири аппаратнинг қабул этувчисига шундай проекцияланиши керакки, бунда s қабул этувчини ҳамма вақт манбанинг тасвири тамомила қоплаган бўлади ва нурланиш асбобга асбоб ўлчовлари белгилайдиган ўзгармас фазовий бурчак остила киради.

Ўлчашлар вақтида асбоб бирмунча узоқда турган етарлича ўлчамли S манбага L объектив ёрдамида тўғриланади; L объекти қабул этувцида манбанинг кескин тасвирини олишга имкон беради. Тасвирнинг кескинлиги чизмада кўрсатилмаган окуляр ёрдамида назорат қилинади. Бу шароитда пиrometr олган энергия (худди узоқда ёруғланувчи манбаларни кўз билан қарагандаги сингари) пиrometr билан манба орасидаги масофадан мустақил равища манбанинг равшанлигига пропорционал бўлади (қ. 234-машқ). Шундай қилиб, пиrometrнинг кўрсатишлари кузатилаётган қора жисмнинг равшанлигига, бинобарин температурасига боғлиқ бўлади. Пиrometrни маълум температурали қора жисм нурланиши бўйича даражалаб олиб, унинг кўрсатишларидан тадқиқ этилаётган температурани ўлчаш учун фойдаланиш мумкин.

Радиацион пиromетрларда қабул этувчи сифатида ҳаммадан кўпроқ термопара ёки болометр қўлланади, лекин қиздирганда эгилувчи биметалл спиралли, газ термометрли пиromетрлар ҳам бор. Агар қора бўлмаган жисм тадқиқ этилаётган бўлса, у ҳолда радиацион пиrometr кўрсатишлари жисмнинг ҳақиқий температурасини эмас, балки радиацион T , температурасини билдиради.



37.1- расм. Радиацион температурани ўлчаш учун ишилати-
ладиган радиацион пирометрнинг схемаси.

T , температура деганда умумий нурланиши (радиацияси) тадқиқ этилаётган жисм нурланишига тенг бўлган қора жисмнинг температураси тушунилади. Агар тадқиқ этилаётган жисмнинг умумий нурлантириш қобилиятигининг ўша температурадаги қора жисмнинг нурлантириш қобилиятига нисбати, яъни $Q_T = E_t / \epsilon_t$ мъълум бўлса, у ҳолда жисмнинг ҳақиқий T температураси билан унинг радиацион T , температураси орасидаги муносабатни топиш осон. Таърифига кўра, Q_T катталик 1 дан кичик. У одатда температура кўтарилиши билан бирмунча ортиб боради.

Техник жиҳатдан муҳим бўлган кўпчилик материаллар учун Q_T нинг қийматлари яхши маълум. Металлар учун Q_T нинг қийматлари унча катта эмас (0,1 дан 0,3 гача), металл оксидлари ва кўмир учун Q_T анча катта (0,9 гача боради). Бу қийматларнинг баъзилари 37.1-жадвалда берилган.

Q_T ни ва қиздирилган жисмнинг радиацион температурасини билганимиз ҳолда биз $T = T_r \sqrt[4]{Q_T}$ муносабатдан (к. 235-машқ) жисмнинг ҳақиқий температурасини топа оламиз. Q_T ҳамма вақт 1 дан кичик бўлганилиги учун, жисмнинг радиацион температураси унинг ҳақиқий температурасидан ҳамма вақт кичик.

37.1- жадвал

Q_T нинг қатор моддаларга тегишли қийматлари

Модда	температура	Q_T	Модда	температура	Q_T
Вольфрам	1300	0,15	Темир	1500	0,11
	2300	0,29		1500	0,89
	3300	0,34		1500	0,06
Молибден	1300	0,12	Никель	1500	0,85
	2300	0,23	Никель оксид	1500	0,15
Тантал	2300	0,25	Платина	1500	0,15
Кўмир	1300	0,52	Мис, эриган	1400	0,15
	1300	0,04	Мис оксид	1400	0,54

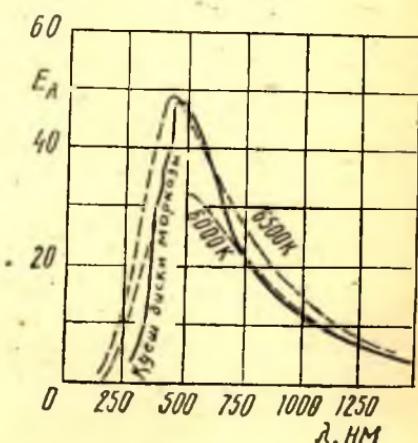
б. Ранг температурави ва нурланувчи жисм спектрида энергия тақсимоти. Агар қора жисм

спектрида энергия тақсимоти топилган бўлса, у ҳолда $\epsilon_{\lambda,T}$ энергия эгри чизигида максимум вазиятини ва температурани Виннинг силжиш қонуни асосида $\lambda_{\max}T = b$ муносабатдан аниқлаш мумкин.

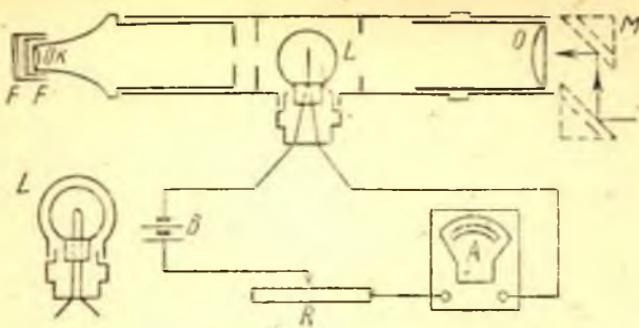
Масалан, Қуёш нурининг Ер атмосферасида ютилиши туфайли киритиладиган тузатмалар ҳисобга олинганда Қуёш учун $\lambda_{\max} = 470$ нм эканлиги топилган; агар Қуёшни қора жисм деб ҳисобланса, бу қиймат 6150 К температурага мос келади. Топилган катталиклар ўртача катталиклардир, чунки Қуёш дискининг марказига тегишли λ_{\max} Қуёшнинг четларига нисбатан бирмунча кичик бўлади.

Агар нурланувчи жисм қора бўлмаса, у ҳолда Вин қонунини қўлланиш маъносиздир. Бироқ баъзан бундай жисмлар спектрида энергиянинг тақсимотини амалда T_c температурали қандайдир қора жисм энергияси тақсимоти билан айнан ўхшаш деб ҳисоблаш мумкин. Бу ҳолда нурланувчи жисмнинг ранги T_c температурали қора жисмнинг ранги билан бир хил бўлади. Кўпинча шу йўсинда аниқланган T_c температура жисмнинг рангे температураси дейлади.

Бундан равшанки, нурланишининг характеристи қора жисм нурланишидан кўп фарқланадиган жисмлар учун (масалан, селектив нурланиш соҳаси аниқ бўлган жисмлар учун) ранг температураси тушунчаси маънога эга эмас, чунки бундай жисмлар рангини қора жисм (модели) ёрдамида фақат жуда қўйол тасвирлаш мумкин. Ранг температурасини аниқлаш мумкин бўлган ҳолларда («рангсиз жисм» деб аталувчи жисмлар, масалан: кўмир, оксидлар, баъзи металлар) уни топиш учун спектрда энергия тақсимотини тегишли спектрал асбоблар ёрдамида текшириш зарур. 37.2-расмда Қуёш учун ана шундай тадқиқот натижалари тасвирланган; шу расмнинг



37.2-расм. 6000 ва 6500 К температурада Қуёш спектрида ва қора жисм спектрида энергия тақсимоти. Эгри чизиқларни таққослаш Қуёшнинг ранг температурасини 6500 К деб ҳисоблашга имкон беради.



37.3-расм. Равшанлик температурасини аниқлаш учун ишлатиладиган йўқолиб борувчи толали пиromетр схемаси. Чапда L лампанинг тузилиши кўрсатилган.

ўзида 6000 ва 6500 K температурали қора жисм учун тақсимот эгри чизиқлари чизилган. 37.2-расмдан кўринишича, Қўёшни қора жисмга айнан ўхшаш деб ҳисоблаш анча тақрибийдир. Бу тақрибда Қўёшнинг ранг температураси тахминан 6500 K га teng деб олиниади.

Қора бўлмаган жисмнинг ранг температурасига қараб ҳақиқий температурасини топиш учун унинг турли тўлқин узунликлар учун монохроматик нурлантириш қобилиятини, яъни ўрганилаётган жисм ва қора жисмнинг тайинли λ тўлқин узунлик ва T температурадаги нурлантириш қобилиятлари нисбатини билиш керак. Одатда бу нисбат икки тўлқин узунлик: $\lambda = 660$ нм ва $\lambda = 470$ нм учун аниқланади ва спектрнинг бу икки соҳасида топилган нисбатларни таққослашдан иборат содда методдан фойдаланилади (қ. 237-машқ).

В. Равшанлик температураси ва йўқолиб борувчи толали пиromетр. Температурани оптик усулда аниқлашнинг энг кўп тарқалган усули қиздирилган жисмнинг бирор муайян λ спектрал қисмидаги нурланишини қора жисмнинг ўшандай тўлқин узунликли нурланиши билан таққослаш усулидир. Буларни таққослаш учун йўқолиб борувчи толали пиromетрдан фойдаланиш энг қулай. Бу пиromетр бундай тузилган: O объективнинг фокусида (37.3-расм) баллони яхши шишадан ясалган ва ярим айлана кўринишида этилган толаси бўлган L электр лампаси турди; бу лампа туби ясси қилиб ишланган идиш бўлади. Толанинг ўрта қисми ва тадқиқ этилаётган манба сиртнинг тасвири O_k окулярдан қараб баравар кузатилади; бу манба тола текислигига O объектив ва M кўзгулар ёрдамида проекцияланади. Окуляр билан кўз орасига қўйилган FF қизил шишалар манба билан тола чиқараётган ёруғликнинг бирмунча монохроматик бўлган қисмини ўтказиб юборади. Одатда ўтказиб юбориладиган соҳа $\lambda = 660$, 0 нм га мос келади. Лампани E батареянинг R рео-

стат бошқарадиган токи таъминлайди; токни прецизион A амперметр үлчайди. Температурани үлчашда толадаги токни то тасвир фонида тола кўринмай қолгунча ўзгартириб борилади.

I ток кучи мана шундай бўлганда тола ва манба нурланишининг равшанликлари $\lambda = 660,0$ нм учун бир хил бўлади ва бинобарин мазкур λ учун нурлантириш қобилияtlари ҳам бир хил бўлади.

Агар қора жисмни турли температурада кузатиш йўли билан пиromетрни дастлаб даражалаб олишда қора жисмнинг қайси температураларида ва I ток кучининг қайси мос қийматларида толанинг йўқолиши (кўринмай қолиши) аниқланган бўлса, у ҳолда амперметрнинг кўрсатишларига қараб кузатилаётган манба нурланиши қора жисмнинг қайси S_λ температурасига мос келишигини билиш мумкин. Агар манба ҳам қора жисм бўлганида эди, у ҳолда топилган S_λ температура манбанинг ҳақиқий температураси бўлар эди. Акс ҳолда топилган температура $\lambda = 660,0$ нм тўлқин узунлик учун кузатиш шароитида нурланаётган жисмнидек равшанликка эга бўлган қора жисмнинг S_λ температурасини характерлайди. Шунинг учун S_λ температура манбанинг равшанлик температураси дейилади.

Агар $\lambda = 660$ нм учун нурланаётган жисм равшанлигининг ўша температурадаги қора жисм равшанлигига нисбати (Q_{660}) маълум бўлса, у ҳолда биз равшанлик температурасига қараб ҳақиқий температурани ҳам топишимиз мумкин.

Техник жиҳатдан муҳим бўлган кўпчилик материаллар учун Q_{660} нисбат аниқланган; бу нисбат T га бирмунча боғлиқ; бу қийматларнинг баъзилари 37,2 - жадвалда берилган.

Қора бўлмаган жисм равшанлиги йўналишга боғлиқ эканлиги туфайли Q_{660} нинг нурланувчи сиртга нормал йўналишига тегишли қийматлари берилган. Пиrometr ҳам ана шундай йўналтирилиши керак. Равшанлик температураси билан ҳақиқий температура орасидаги боғланиш

$$\ln Q_{\lambda,T} = \frac{c_2}{\lambda} \left(\frac{1}{T} - \frac{1}{S_\lambda} \right) \quad (202.1)$$

муносабат ёрламида (қ. 238-машқ) ифодаланади, бундаги $c_2 = hc'k = 1,4387$ см·град.

Қизиган жисмларнинг равшанлик температурасини, у орқали эса ҳақиқий температурасини йўқолиб борувчи толали пиromетрлардан ташқари яна бошқа асбоблар билан ҳам аниқлаш мумкин.

Шундай қилиб, кузатиш методи қандай бўлишига қараб биз учта шартли температурадан, яъни радиацион T_r температура, T_c ранг температураси ва S_λ равшанлик температурасидан биттасини оптик усул билан аниқлаймиз. Нурланувчи жисмнинг баъзи қўшишмача параметрларини билгандагина ҳақиқий температурага ўтиш мумкин. T_r ва S_λ ҳамма вақт ҳақиқий температурадан кичик, T

еса одатда ҳақиқий температурадан бирмунча катта ва одатда ундан T_r ва S_λ га қараганда кам фарқ қиласы.

37.2- жадвал

Q_{600} нинг қатор моддаларга тегишли қийматлари

Модда	Температура, К	Q_{600}
Молибден	1300	0,40
	2300	0,36
Тантал	1300	0,44
	3200	0,38
Күмир	1500	0,89
	2500	0,84
Кумуш	{эриш температурасида	0,05
	{эриган	0,07
Темир	эриш температурасида	0,36
Темир оксид	1500	0,92
Никель	эриш температурасида	0,37
Никель оксид	1500	0,85
Платина	{қаттық суюқ	0,31 0,35
Мис эриган	1500	0,15
Мис оксид	1300	0,80
	1500	0,60

203- §. Ёруғлик манбалари

Олдинги параграфларда баён этилганлардан маълумки, ёруғлик манбаи сифатида ишлатиладиган чўғланган жисмнинг температураси қанча юқори бўлса, унинг фойдаси шунча катта бўлади. Ҳақиқатан ҳам температура орта борган сари нурлантирилаётган умумий қувват тез ортибгина қолмай, балки спектрнинг кўринадиган қисмига тўғри келувчи нурий энергиянинг нисбий ҳиссаси ҳам орта боради. Стефан—Больцман қонунига мувофиқ, қора жисмнинг умумий интенсивлиги температуранинг тўртинчи даражасига пропорционал равишда ортади ва ҳатто оқ чўғланиш яқинида температуранинг ўн тўртинчи даражасига пропорционал бўлади. Қора жисмнинг температураси 1800 дан 1875 К гача, яъни атиги 4% ўзгарганида сариқ нурлар интенсивлиги икки марта ортади.

Агар нурлангич сифатида қора жисм олинса эди, у ҳолда биз Планк формуласидан фойдаланиб, ҳар бир температура учун энергиянинг ёритишда фойдали бўлган бу қисмини ҳисоблаб то пиши-

миз мүмкін әди ва ёруғлик манбаининг ёруғлик бериш қобиляти-ни ҳисоблаб топган бўлар эдик. Агар одам кўзининг сезгирилиги максимуми спектрнинг сариқ-яшил қисмида 550 нм атрофида ётишини эътиборга олсак, у ҳолда қора жисм 5200 К атрофидаги темпе-ратурада энг фойдали манба бўлар экан. Бу температурадаги қора жисм нурланиши шартли равишда «оқ ёруғлик» деб (ёритиш техни-касида) қабул қилинган. Ер сирти яқинида, яъни Ер атмосферасида ютилиш туфайли Қуёш нурланиши бирмунча ўзгаради, унинг ранг температураси 5200 K га яқин бўлади; бу ҳол шундай шартли бел-гилаш учун асос бўлди.

Қора жисм температураси янада кўтарилганда спектрнинг ёри-тиш учун фойдали бўлган қисмига тўғри келган нурланиш ортади, лекин унинг умумий нурлантирилаётган Энергиядаги ҳиссаси ка-маяди, оқибатда температуранинг янада кўтарилиши ёритиш техникаси нуктаи назаридан тежамсизdir.

Қора бўлмаган жисмларнинг, масалан, чўғланган металларнинг нурланиши қора жисм нурланишидан ҳамма вақт кам бўлади. Лекин ёруғлик бериши қобиляти, яъни ёритиш учун фойдали бўлган Энер-гия билан Энергиянинг кўринмайдиган қисмига нисбати мазкур T температурада чўғланган металл учун ўша температурадаги қора жисмга тегишли нисбатдан катта бўлиши мумкин: шундай эканли-ги 36.7-расмдаги эгри чизиқлардан кўриниб турибди.

Бу эгри чизиқлар бир хил температурали вольфрам ва қора-жисм учун спектр бўйича Энергия тақсимотини кўрсатади, шу жой-нинг ўзида иккала эгри чизиқ ординаталарининг нисбати (пунктир чизиқ) келтирилган бўлиб, у турли тўлқин узунликлар учун вольф-рамнинг нурлантириш қобилятигининг қора жисм нурлантириш қобилятига нисбатини кўрсатади. Пунктир эгри чизиқдан кўри-нишича, кўринадиган ёруғлик соҳасида вольфрамнинг нурланиши ўша температурадаги қора жисм нурланишининг 40% часини, инфрақизил нурлар соҳасида (3 мкм чамасида) эса атиги 20% ини ташкил этади. Нурланишининг бундай «селективлиги» туфайли вольфрам афзал ҳисобланади; вольфрам юқори температурада эри-гани учун чўғланма лампалар тайёрлашда энг яхши материал бўлади.

Ўша 36.7-расмдан кўринишича, гарчи селективлик туфайли вольфрам нурланишининг максимуми қора жисм нурланишининг максимумига нисбатан қисқа тўлқинлар соҳасига бирмунча сил-жиган бўлса-да, аммо график тузилган 2450 K температурада бу максимум 1100 нм яқинида, яъни кўз сезгирилигининг максимуми-дан (550,0 нм) жуда узоқда ётади. Шунинг учун температуранинг янада кўтарилиши чўғланган вольфрамнинг ёруғлик беришини анча ошириши мумкин бўлар эди.

Бу 2450 K температура вольфрам толали чўғланма вакуум лам-панинг (50—60 Вт га мўлжалланган) нормал температурасига мос

келади. Вольфрамнинг эриш температураси юқорироқ (3655 К); аммо янада чўғлантириш хавфли, чунки чўғланган лампа бўшлиқда шундай тез буғланадики (чангланадики), унинг температураси 2500 К дан юқори кўтарилганда тола тез емирилади.

Лампалар баллонини нейтрал газ, масалан, азот ёки яна яхшироғи, аргон билан тўлдириш ҳақидаги Лэнгмюр (1913 й.) таклифи ёритиш техникасида олга қўйилган катта қадам бўлди; газнинг босими тахминан $\frac{1}{3}$ ат га етади ва газнинг бўлиши толанинг чангланнишини секинлаштиради, бу эса тола температурасини 3000 К ва ундан юқорироқ кўтариш имконини беради, аммо лампанинг хизмат муддатини сезиларли камайтиrmайди (1000 соат чамасида). Бунда ёруғлик бериш қобилияти кўп ортади. Аммо лампанинг умумий фойдали иш коэффициенти спектрнинг фойдали қисми энергиясининг лампа олган умумий энергияга нисбатига тенг, яъни кўринмайдиган нурланишга сарфланадиган энергиянигина эмас, балки иссиқлик ўтказувчанлик ва конвекцияга сарфланадиган энергияни ҳам ҳисобга олишга тўғри келади. Иссиклик ўтказувчанлик ва конвекцияга кетадиган истрофлар лампа колбасини газ билан тўлдириганда кўп ортади, оқибатда ичига газ қамалган лампалар ф. и. к. ни ошириш маъносида вакуум лампалар олдида афзал эмас эди, бироқ уларнинг ёруғлиги кўзга ёқимли бўлар эди, чунки унинг таркиби кундузги («оқ») ёруғлик таркибига яқин. Тўғри тола ўрнига айрим ўрамлари бир-бирини қиздирувчи ингичка спираль тола қўйиб, совитишга кетадиган истрофи камайтириш мумкин. Фойдали иш коэффициенти вакуум лампаларнидан анча юқори бўлган тежамли, замонавий чўғланма лампалар худди ўшандай қилиб ясалади.

37.3-жадвал турли типдаги чўғланма лампаларнинг нормал ёниш режимида ёруғлик бериш қобилияти ҳақида тасаввур беради. Ёруғлик бериш қобилиятининг ўлчови сифатида лампа юбораётган тўла ёруғлик оқимининг (люмен ҳисобида) лампани таъмин.

37.3- жадвал

Турли типдаги лампаларнинг ёруғлик бериш қобилияти

Лампанинг тури	Ёруғлик бериш, лм/Вт	Ф. и. к.	Ҳақиқий температура	Ранг температура	Равшанлик, 10^4 кд/м ²
50 Вт, кўмир толали вакуум лампа	2,5		2095	2130	50 атрофида
50 Вт, вольфрам толали вакуум лампа	10	1,6%	2400	2505	150—200
50 Вт, газ тўлдирилган вольфрам толали	10		2685	2670	500 атрофида
500 Вт, ўшалар	17,5	2%	2900	2880	1000 атрофида
2000 Вт, »	21,2	3,5%	3020	3000	1300—1500

лашга сарфланадиган тўла қувватга (ватт ҳисобида) нисбати олинган. Лампаларнинг хизмат муддати — 1000 соат.

Жадвалдан кўринишича, толанинг ёруғлик бериш қобилияти толанинг ранг температураси ва у билан боғланган ҳақиқий температураси кўтарилиган сайн орта боради. Температурани кўтариш учун лампанинг (газ тўлдирилганлари) тури, тола материали ва лампанинг ўлчамлари ўзгарилилади, чунки лампанинг қуввати ортиши билан совитишга кетадиган сарф қиёсан камаяди. Температура кўтарилиши билан бирга, албатта, лампа толасининг равшанлиги ҳам ортади.

Мусбат кратерининг температураси 4000 К чамасида бўлган электр ёйларининг ёруғлик бериши анча катта. Интенсив ёниш ёйларида (ток кучи 300 А гача) кратер температураси 5000 К га етади, 20 ат чамасидаги босим остида ишлайдиган ёйларда Люммер кратер температурасини 5900 К гача етказишига, яъни ўз ёруғлик хоссалари жиҳатидан Қуёшга яқин бўлган манба яратишга муваффақ бўлди. Оддий ёйларда нурланишнинг асосий (85 дан 95% гача) қисмини мусбат кратер, 10% га яқинини катод беради ва фақат 5% ини электродлар орасидаги газлар булатининг ёруғланиши беради. Интенсив ёниш ёйларида (уларга катта нурлантириш қобилиятига эга бўлган баъзи элементлар— сийрак ер элементлари киритилган) булатнинг роли ортади ва кратер ҳиссаси га умумий нурланишнинг атиги 40—50% и тўғри келади. Гарчи бундай ёйларда нурланиш деярли бутунлай иссиқлик нурланиши характеристига эга бўлса-да, аммо булат таркибига киритиладиган элементлар нурланишининг селективлиги катта бўлиши туфайли, бундай манбаларнинг ёруғлик бериши чўғланган кўмир ва металларнидан юқори бўлар экан.

Масалан, натрий буги нурланишининг селективлиги янада катта, унинг нурланишининг анча қисми ($1/3$ чамаси) кўринадиган нурлар соҳасида (интенсив 589,0 ва 589,6 нм икки сариқ чизик) йиғилган. Шунга мувофиқ натрий нурланишининг ёруғлик бериши тегишлича тузилиши лампаларда 200 лм/Вт га етиши мумкин. Умуман газлар ёруғланиши селектив бўлгани туфайли энг кўп тежамли бўлади, лекин бу селективлик айни вақтда амалий нуқсон ҳам хисобланади, чунки селективлик туфайли газли манбалар спектри айrim чизиклардан ёки полосалардан ташкил топган ва о дам кўзи ўрганиб қолган одатдаги оқ ёруғликдан кўп фарқ қиласди.

Бу нуқсон аҳамиятсизроқ бўлган ҳолларда газли манбалар камроқ тежамли чўғланма лампаларнинг ва электр ёйларининг ўрнини босиши мумкин. Масалан, йўлларни ёритиш учун баъзан ҳатто ишлатилиш шароитида ёрдамчи қурилмаларга кетадиган исрофлар мавжуд бўлгани ҳолда 50 лм/Вт чамаси ёруғлик бера оладиган натрий лампалари қўлланади.

Газ- ёруғлик лампаларининг қўлланиши муҳим техник янгилик туфайли катта ривож топди. Бундай лампалар одатда симоб лампалари бўлади, буларда баллоннинг ички юзига разряднинг қисқа тўлқинли нурланиши таъсирида флуоресценц иялай оладиган модда катлами қопланади. Газ- ёруғлик лампаларидағи ультрабинафша ёруғланишдан люминесцент трансформация ёрдамида фойдаланишини С. И. Вавилов йигирманчи йиллардаёқ таклиф қилган эди. Ҳозир бундай лампалар техникада кенг қўлланиммоқда. Люминофор шундай танланадики, бунда унинг ёруғланиши газ ёруғланишининг спектрал таркиби камчилигини тўлдирадиган бўлади. Оқибатда нурланишининг ранги Қўёшникига яқин бўладиган манба ҳосил бўлади («кундузги ёруғлик лампалари»). Бундай лампаларда ультрабинафша нурланишнинг бир қисми кўринадиган нурланишга айлантирилгани туфайли уларнинг ёритиш- техник тежкамлилиги яна ошади.

Шундай типдаги яхши лампалар нурланишининг спектрал таркиби қуёшникига яқин бўлгани ҳолда улар 40—50 лм/Вт ёруғлик бера олади. Бу типдаги лампаларнинг баъзи техник камчиликлари бор, аммо улар ҳозирнинг ўзидаёқ чўғланма лампалардан устунлик қиляпти, келажакда уларнинг ўринини олади, албатта.

ЛЮМИНЕСЦЕНЦИЯ

XXXVIII бөб

АТОМ ВА МОЛЕКУЛАРНИНГ НУРЛАНИШИ. СПЕКТРАЛ ҚОНУНИЯТЛАР

204-§. Чизиқ-чизиқ спектрлар

Яккаланган атомларнинг, масалан, сийраклаштирилган бир атомли газнинг ёки металл буғлари (Hg , Na) атомларининг нурланиши жуда соддадир. Бундай атомларнинг таркибиغا кирган электронлар атомнинг ичидағи күчлар таъсирида бўлиб, узоқда жойлашган атрофдаги атомларнинг ғалаёнловчи таъсирини сезмайди. Бундай газларнинг спектрлари турли тўлқин узунликларига мос келадиган тўрли интенсивликка эга бўлган дискрет спектрал чизиқлар қаторидан иборат бўлади. Кўп атомли молекулалардан таркиб топган газларни текширганда спектрнинг анча мураккаб эканлигини кўриш мумкин. Масалан, водород (H_2) нинг спектрида бир-биридан анча узоқда алоҳида жойлашган чизиқлардан ташқари, зич жойлашган жуда кўп чизиқлар (водороднинг *кўп чизиқли ёки полосали деб аталадиган спектри*) бўлади.

Текшириш полосали спектр водород молекулаларини характерлайди, дискрет чизиқлардан таркиб топган олдинги спектр водороднинг *атомларига* тегишли бўлиб, атомлар разряд трубкасида разряд таъсирида газ молекулаларининг диссоциацияси натижасида пайдо бўлади. Турли атомларнинг спектрлари бир-биридан ҳаддан ташқари кўп фарқ қиласди, масалан, темир спектрида бир неча минг чизиқ бўлади. Шунга қарамай, атомларнинг бундай чизиқларга бой спектрларини молекулаларнинг кўп чизиқлари маълум усулда гурухланган полосали спектрларидан осон ажратса олиш мумкин.

Тўғри, атомларнинг чизиқ-чизиқ спектрлари ҳам чизиқларнинг тартибсиз тўплами эмас. Чизиқ-чизиқ спектрларни диққат билан ўрганиш чизиқларнинг жойлашишида маълум қонуниятлар бор эканлигини аниқлаш имконини берди. Лекин XX асрнинг бошига келибгина бу қонуниятлардаги физик маънони аниқлаш ва ундан сўнг атомнинг тузилиш хусусиятларига асосланиб (Бор, 1913 й.) изоҳлаб беришга муваффақ бўлинди. Шундай қилиб, атомнинг назарияени тузиш спектрал қонуниятларни изоҳлаб бериш билан бара-вар борди. Спектроскопик текширишлар натижасида олинган хилма-хил ва аниқ маълумотлар назарий текширишларни йўлга солиб

турган ҳамда назариянинг хуросаларини текшириб кўришга имкон берган муҳим маълумотлардир. Шу билан бирга, назарий хуросалар ҳодисаларнинг кўп янги тарафларини айтиб бериш ва экспериментал текширишларни тўғри йўлга солиб туришга имкон беради.

Газларнинг чизиқ-чизиқ спектрини турли усууллар билан ҳосил қилиш мумкин. Бундай спектр газда бўладиган турли хил электр разрядларида (Гейслер трубкаси, учқун, ёй разряди), газ атомларини қиздирилган катоддан чиқаётган электронлар билан бомбардимон қилганда (бу ҳодисани ҳам электр разрядининг бир тури деб ҳисобласа бўлади), буғ ва газларни горелка алангасида қиздириганда, буғларни мос тўлқин узунликка эга бўлган ёруғлик билан ёритганда ва ҳоказоларда пайдо бўлади. Бу ҳолларнинг ҳаммасида тўлқин узунликлари ўрганилаётган газ учун хос бўлган спектрал чизиқлар пайдо бўлади. Лекин спектр ҳосил қилиш усулига қараб турли чизиқларнинг нисбий интенсивликлари бир-биридан кўп фарқ қиласи, натижада спектр ҳосил қилишининг бирор усулини қўллаганда баъзи чизиқлар бўлмаслиги мумкин. Баъзан бутун чизиқ-чизиқ спектрдан ягона бир чизиқ кўринадиган қилиш мумкин бўлади. Шундай қилиб, тайинли бир газ спектрининг ташқи кўриниши спектр ҳосил қилиш шароитларига боғлиқ бўлади: лекин шароитларни ўзгартириб ҳар бир модда учун хос бўлган чизиқларнигина пайдо қилишимиз ёки йўқотишмиз мумкин эканлигини, бундай чизиқларнинг тўплами бу моддага хос бўлган чизиқ-чизиқ спектрни ташқи қилишини ёдан чиқармаслик керак.

Лекин ҳар бир шундай спектрал чизиқ тўлқин узунлиги қатъий белгиланган нурланиш бўлмай, балки тор спектрал соҳадаги нурланиш бўлиб, бу соҳада энергия шундай тақсимланганки, интенсивлик марказдан четга қараб тез камайиб боради. Спектрал чизиқнинг кенглигини ўлчаш (қ. 158-§) сийраклаштирилган газнинг нурланишида бу соҳанинг кенглиги ангстремнинг юздан ва, ҳатто, мингдан бир неча қисмига тенг эканлигини кўрсатди. Бироқ спектр ҳосил қилиш шароитлари спектрал чизиқ кенглигининг қийматига ҳам, марказининг (максимумнинг) вазиятига ҳам сезиларли таъсир қилиши мумкин. Ташқи электр (ёки магнит) майдони спектрал чизиқни кенгайтириши (ёки ҳатто ажратиши) мумкин, бундай майдонлар (айниқса электр майдонлари) газдаги разряд вақтида разряддаги ионларнинг концентрацияси ортиши натижасида пайдо бўлиши ва анча катта қийматга эга бўлиши мумкин; нурланаётган атомнинг нурланиш процессида қўшни атомлар билан тўқнашиши ҳам чизиқнинг кенгайишига олиб келади; атомларнинг иссиқлик ҳаракати Допплер эффиқти туфайли спектрал чизиқни кенгайтиради. Махсус шароитларда, масалан, кучли ионизация юз берадиган кучли разрядларда ёки газнинг зичлиги катта бўлганда спектрал чизиқлар кўп кенгайиши мумкин. Лекин одатда юқорида айтиб ўтилган барча сабабларнинг таъсири унчалик катта бўлмайди ва

газнинг нурланиши газни ташкил қилган атомлар учун хос бўлган спектртга эга бўлади.

205-§. Спектрал қонуниятлар

Юқорида айтиб ўтилганидек, чизиқ-чизиқ спектрлар спектрал чизиқларнинг тўпламидан иборат бўлиб, тўпламдаги чизиқлар тўлқин узунликлари бўйича тартибсиз тарқалган бўлмай, маълум системаларни ташкил қиласди. Айрим чизиқларнинг частоталари ўртасидаги боғланишини биринчи бўлиб Бальмер (1885 й.) топган.

Бальмер кашф этган қонуният водороднинг тўртта чизигига тегишилдири. Бу чизиқларга мос бўлган тўлқин узунликларини қўйидаги умумий формула билан ифодалаш мумкин экан:

$$\lambda = b \frac{m^2}{m^2 - 4},$$

бу ерда $b = 364,57$ нм ва $m = 3, 4, 5, 6$ бутун сонларнинг кетма-кетлик қатори.

λ тўлқин узунлиги ўрнига $v = c/\lambda$ частотани қўйиб, Бальмер формуласини қўйидагида ёзиш мумкин:

$$v = \frac{c}{\lambda} = \tilde{R} \left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{m^2} \right),$$

бу ерда \tilde{R} — доимий сон. Амалий спектроскопияда v ўрнига $N = \frac{v}{c} = \frac{1}{\lambda}$ катталик ёзилади. Тўлқин сони деб аталувчи бу катталил 1 см масофага тайинли узунликдаги тўлқинлардан қан-часи жойлашишини кўрсатади. Шундай қилиб, Бальмер формуласи қўйидаги кўринишга эга бўлади:

$$N = \frac{1}{\lambda} = \frac{\tilde{R}}{c} \left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{m^2} \right) = R \left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{m^2} \right), \quad (205.1)$$

бу ерда $m = 3, 4, 5, 6$. Бу ердаги R катталик b доимий сонга $R = \frac{4}{b}$ муносабат орқали бўғланган.

Бальмер даврида водороднинг атиги 4 чизиги маълум бўлиб, улар учун бу формула тўғри эди. Ҳозирги вақтда Н нинг спектрнинг кўринувчан қисмида 30 тага яқин чизиги маълум бўлиб, уларнинг частоталарини Бальмер формуласидаги m га 3, 4; 5, ... қийматларни берib жуда катта аниқлик билан ҳисоблаб топиш мумкин. Ридберг доимийси деб аталадиган R доимийнинг ҳозирги замондаги қиймати $1,097677587 \cdot 10^5 \text{ см}^{-1}$ га teng. Ридберг доимийсининг қийматидаги рақамларнинг сони, бир томондан, ҳозирги замон спектроскопияси эришган аниқлик даражасини кўрсатса, иккинчи томондан, Бальмер формуласининг кузатиш натижалари билан қанчалик мос тушишини кўрсатади. Водород спектридаги Бальмер серияси тўлқин узунлик-

ларининг ўлчаб топилган қийматларини Бальмер формуласи бўйича ҳисоблаб топилган қийматлар билан солиштирадиган . 38.1- жадвал Бальмер формуласининг аниқ эканлигини янада ишончли қилиб кўрсатади.

38.1- жадвал

Водород спектридаги тўлқин узунликла рининг ўлчаб топилган ва ҳисоблаб топилган қийматлари

<i>m</i>	λ (ҳн.с.), нм	λ (куз), нм	<i>m</i>	λ (ҳнс.), нм	λ (куз), нм
3	656,280	656,280	18	369,159	369,156
4	486,138	486,133	19	368,686	368,683
5	434,051	434,047	20	368,284	368,281
6	410,178	410,174	21	367,938	367,936
7	397,011	397,007	22	367,639	367,636
8	388,909	388,905	23	367,380	367,376
9	383,543	383,539	24	367,151	367,148
10	379,793	379,790	25	366,950	366,947
11	377,067	377,063	26	366,772	366,768
12	375,017	375,015	27	366,613	366,610
13	373,440	373,437	28	366,441	366,468
14	372,197	372,194	29	366,344	366,341
15	371,201	371,197	30	366,229	366,226
16	370,389	370,386	31	366,125	366,122
17	369,719	369,715			

Бу жадвал Бальмер формуласи ўринли равишда топилган эмпирик формула эмас, балки атомлар ичидағи қандайдир қонуниятнинг ифодаси эканлигини яққол кўрсатади. Бу ишонч кейинроқ кашф қилинган ва спектрнинг ультрабинафша ва инфрақизил қисмларида жойлашган чизиқлари бунга ўхшаш формулаларга бўйсуниши билан тасдиқланди, бунда Лайман серияси (узоқ ультрабинафша соҳада)

$$N = R \left(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{m^2} \right) \quad (m = 2, 3, 4) \quad (205.2)$$

формулага; Пашен серияси (яқин инфрақизил соҳада)

$$N = R \left(\frac{1}{3^2} - \frac{1}{m^2} \right) \quad (m = 4, 5, 6, 7, 8) \quad (205.3)$$

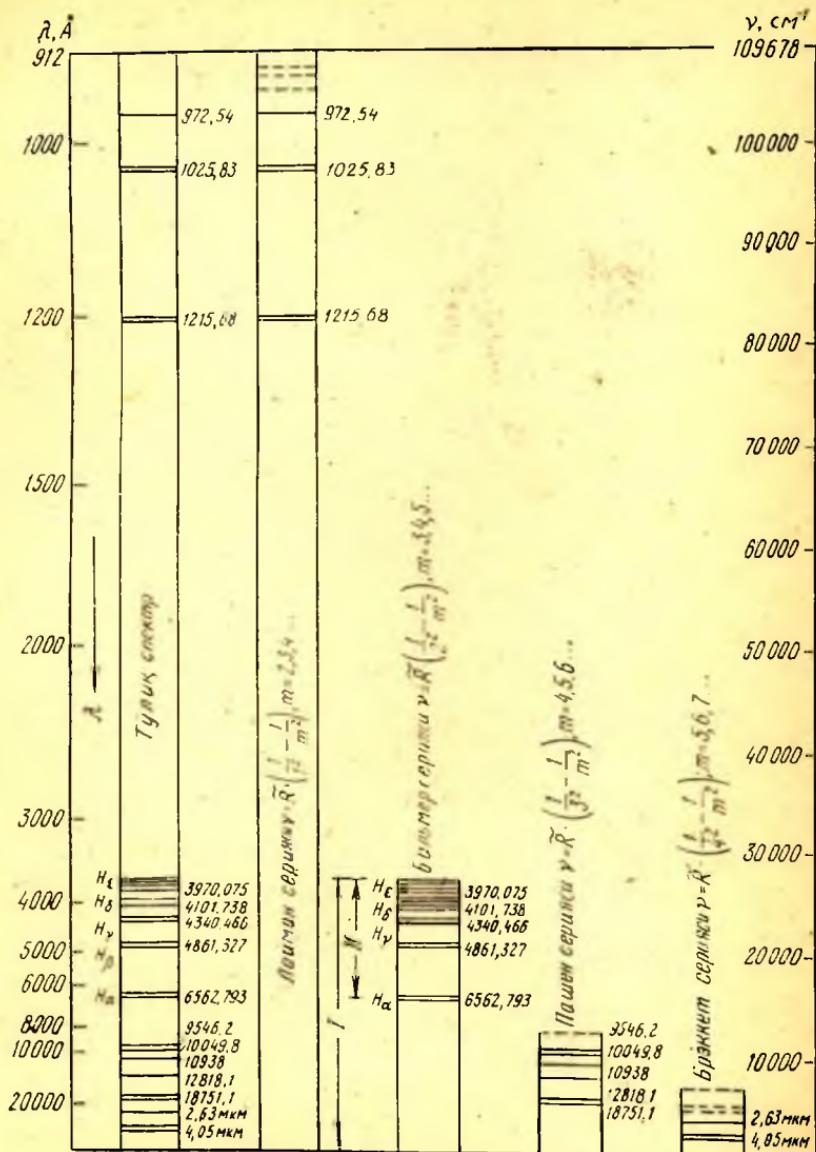
формулага; Брэккет серияси (узоқроқ инфрақизил соҳада)

$$N = R \left(\frac{1}{4^2} - \frac{1}{m^2} \right) \quad (m = 5, 6) \quad (205.4)$$

формулага; Пфунд серияси (янада узоқроқ инфрақизил соҳада)

$$N = R \left(\frac{1}{5^2} - \frac{1}{m^2} \right) \quad (m = 6, 7)$$

формулага бўйсунади.



38.1-расм. Водород атоми спектрининг схематик тасвири: тўлиқ спектр ва айрим спектрал сериялар.



38.2-расм. Бальмер серияси чизиқларининг фотосурати.

Шундай қилиб, водород спектрининг ҳамма чизиқларини қўйидаги умумий формула орқали бирлашган бир қатор серияларга ажратиш мумкин экан:

$$N = R \cdot \left(\frac{1}{n^2} - \frac{1}{m^2} \right), \quad (205.5)$$

бу ерда $n = 1, 2, 3, 4, 5$, m — бутун сонлар бўлиб, $m > n$, R — юқорида айтиб ўтилган доимийнинг ўзи. n сони серияни белгилайди, m — шу сериянинг айрим чизигини белгилайди. $n = 1$ бўлганда Лайман серияси, $n = 2$ бўлганда Бальмер серияси, $n = 3$ бўлганда Пащен серияси, $n = 4$ бўлганда Брэккет серияси, $n = 5$ бўлганда Пфунд серияси ҳосил бўлади. 38.1-расмда водороднинг тўлиқ спектри ва уни ажратиш мумкин бўлган айрим сериялар кўрсатилган. Ҳар бир серия қатор чизиқлардан иборат бўлиб, бу чизиқларнинг орасидаги масофа формулага мувофиқ қисқа тўлқинлар тарафга қараб камайиб бўради.

Чизиқларнинг частоталари кўпайиб бориб маълум бир чегарага интилади, бу чегаранинг қийматини сериялар формуласидан топиш осон. Баъзан сериялар чегарасига катта частоталар томонидан ёндашган заиф *тұташ* спектр кўринади. 38.2-расмда Бальмер серияси чизиқларининг фотосурати кўрсатилган.

Бальмернинг мұваффақияти тадқиқотчилар диққатини бошқа моддалар спектрларида серияли боғланишларни топишга қаратди. Биринчи навбатда ишқорий металларнинг, кейинчалик эса ишқорий ер металларининг ва бошқа элементларнинг спектрлари ўрганиб чиқилди. Расшифровка қилиш қийин бўлишига қарамай, бу ерда ҳам сериялар топилди ва шуниси мұхимки, топилган формулалар водород серияларининг формуласига жуда ўхшайди. Фарқ α - ва β -каби тузатувчи ҳадларда бўлиб, бу ҳадларнинг водород учун қиймати нолга teng:

$$N = R \left[\frac{1}{(n+\alpha)^2} + \frac{1}{(m+\beta)^2} \right]. \quad (205.6)$$

Ҳар бир элементга бир неча шундай тузатувчи ҳадлар мос бўлиб, бу элементга хос бўлган барча серияларни бу ҳадлар ёрдамида ифодалаш мумкин. Масалан, натрий учун бундай тузатмалар

$-1,35, -0,87, -0,01$ ва 0 га тенг бўлиб, натрийнинг маълум бўлган тўртта серияси қўйидаги кўринишда ифодаланади:

$$N = R \left\{ \frac{1}{(3-0,87)^2} - \frac{1}{(m-1,35)^2} \right\}, \quad m = 4, 5, 6, \dots$$

(равшан серия);

$$N = R \left\{ \frac{1}{(3-1,35)^2} - \frac{1}{(m-0,87)^2} \right\}, \quad m = 3, 4, 5, \dots$$

(бўш серия);

$$N = R \left\{ \frac{1}{(3-0,87)^2} - \frac{1}{(m-0,01)^2} \right\}, \quad m = 3, 4, 5, \dots$$

(диффуз серия);

$$N = R \left\{ \frac{1}{(3-0,01)^2} - \frac{1}{m^2} \right\}, \quad m = 4, 5, 6, \dots$$

(фундаментал серия).

Шундай қилиб, ҳамма серияларда $n = 3$ эканлигини, m эса 3 дан кичик бўлмаган бутун сонлар қабул қилишини кўрамиз. Тузатувчи ҳадлар турли комбинацияларда кириши мумкин, лекин хайдга келиши мумкин бўлган барча комбинацияларда эмас (танилаш қоидаси). R нинг қиймати Бальмер сериясидаги қийматга қарийб тенг.

Пухтароқ ўтказилган ўлчашлар R нинг қиймати атомнинг оғирлиги ортиши билан кўпайиб бориб, водород учун 109678 см^{-1} га, энг оғир атомлар учун 109737 см^{-1} га тенг бўлишини кўрсатади, бунда хлор атомидан бошлаб R нинг ўсиши амалда сезилмайди. Хусусан, натрий учун $R_{\text{Na}} = 109735 \text{ см}^{-1}$.

Ишқорий ва ишқорий ер металларининг ҳамда бошқа элементларнинг спектрлари водород спектрига қараганда анча мураккабдир. Спектрнинг бошқа мураккаб элементларда ҳам учрайдиган фарқлардан бири чизиқларнинг *мультиплетлик* характеристига эга бўлишидир: чизиқлар частоталари яқин бўлган бир неча (икки, уч ва кўп) компоненталардан иборат бўлади. Айрим компоненталарнинг частоталари ҳам маълум қонуқиятларга бўйсунади. Бундай мураккаб спектрлардаги қонуқиятларни топиш жуда қийин бўлиб, кўпинча фаросатлик ва зийракликка боғлиқ бўлиб қолар эди. Ридберг ва бошқаларнинг меҳнатлари туфайли айрим серияларни топиш ва ажратишга ёрдам берадиган баъзи қоидалар аниқланди. Ҳозирги вактда атом назарияси кўпгина шундай қоидаларни асослаб берди. Хусусан, чизиқнинг қайси серияга тегишли эканлигини унинг магнит майдонида аномал ажралиш характеристига қараб аниқлаш мумкин (к. 172-§).

Ридбергнинг текширишлари (1890 й.) R доимийнинг универсаллигини ва айрим частоталарни юқорида кўрсатилган типдаги икки ҳадли формулалар, яъни икки ҳад (*термлар*) айримаси сифатида ифодалаш мумкин эканлигини кўрсатди. Бундан ташқари, турли

термлар (α - ва β -га боелиқ бўлган) жуфтлашиб, комбинация тузиб, янги сериялар вужудга келтириши мумкин экан (Ритцнинг комбинацион принципи, 1908 й.). Шундай қилиб, термининг ўзигина физик маънога эга эканлиги маълум бўлди. Атомнинг хусусиятлари сериялар формулаларидағи тузатувчи ҳадларда ва чизиқларнинг (аниқроғи ҳадларнинг) мультиплетлигига кўринади.

Сериялар қонуниятларининг аниқланиши, сериялар ўртасидаги боғланиш (Ритц принципи), Ридберг доимийсининг универсаллиги каби фактларнинг ҳаммаси кашф қилинган қонунларда чукур физик маъно бор эканлигини кўрсатади. Шунга қарамай бу қонунлар асосида атомларнинг шу қонуниятларга сабабчи бўлган ички механизмини тушуниш бўйича қилинган уринишлар узил-кесил муваффақиятсизликка учради. Ҳар бир серияни айни бир механизм вужудга келтираётгани аниқ эди. Шу билан бирга водород атомидек содда атомнинг бир қатор частотали нурланишга эга эканлигини тасаввур қилиш қийин эди. Албатта, қатор тебранишларни вужудга келтирадиган механик нурлантиргичларнинг турли, масалан, тор сингари, типлари маълум бўлган. Лекин бундай нурлантиргичнинг спектри асосий частотатадан ва асосий частотага бутун каррали бўлган частоталардан иборат обертонлардан ташкил топиб, улар ўртасида спектрал сериялардаги қонуниятларга ўхшаш қонуниятлар йўқ. Спектрал сериялар формулаларига ўхшаш формуулалар билан боғланган частоталар нурлантирувчи нурлантиргичларни ўйлаб топишга уриниб ҳам кўрилган (Ритц, маҳкамланган мембранизалар). Лекин бу уринишлар ҳам муваффақиятсиз бўлди. Ритц спектрал серияларнинг қонунларини тебранувчи системаларнинг классик қонунлари воситасида изоҳлаб бериш мумкин эмаслигини кўрсатиб берди.

Ҳақиқатан ҳам, бу масалани 1913 йилда Бор атомлардаги қонуниятларни изоҳлаш учун қванatlар назариясини қўллаш орқали ҳал қилди, шундай қилиб, макроскопик ҳодисаларда топилган классик қонунлар атомларнинг тузилишини изоҳлашга яроқли эмас экан.

206-§. Атомнинг Ж. Ж. Томсон ва Резерфорд таклиф этган моделлари

Бизнинг оптик ҳодисалар ҳақиқидаги маълумотларимизнинг жаъми ва даставвал Зееман эффиқти ёруғликнинг нурлантирилишида атом таркибига кирган электронлар қатнашадиган процесслар сабабчи эканлигидан далолат беради.

Яккаланган атом чиқараётган чизиқ-чизиқ спектрларни изоҳлаш учун нурлантирувчи атомдаги электрон (таксминан) гармоник тебранишлар қиласи деб фараз қилсак, классик қонунларга мувофиқ гармоник тебранишлар қарийб монокроматик бўлган нурланшишга сабабчи бўлади. Шунинг учун атом спектрларининг кўринишига қараб атомнинг шундай тузилишини такмин қилиш мумкин-

ки, бунда атом таркибидаги электронлар гармоник тебранма ҳаралат қиласи, яъни мувозанат ҳолати атрофида $f = -kx$ кўринишдаги квазиэластик куч ёрдамида тутиб турилади, бу ерада k — доимий, x эса электроннинг мувозанат ҳолатидан четланишини кўрсатади.

Нуқтавий электр зарядларининг ўзаро таъсиралиши қонунига (Кулон қонунига) асосланниб, атомнинг юқорида айтилган талабларга жавоб берадиган моделини тасаввур қилиш мумкин эди. Ж. Ж. Томсон (1903 й.) таклиф қилган моделига кўра, атом мусбат электр заряди билан текис тўлдирилган сфера бўлиб, бу сферанинг ичидаги электрон жойлашган бўлади. Агар электроннинг заряди сферанинг мусбат зарядига тенг бўлса, бундай атом нейтрал бўлади, электрон силжигандаги унга таъсири қиладиган куч квазиэластик куч қонунига бўйсунади.

Атомларнинг нурланиши ва ютиш спектрларидағи серия қонуниятларини изоҳлаш учун қилинган уринишлар, шунингдек, иссиқлик нурланиши, фотоэффект ва қатор бошқа ҳодисаларни текшириш натижаларини (қ. XXXII—XXXVI боб) анализ қилиш микросистемаларниң, яъни атом, молекула ва ҳоказоларнинг характеристини бошқарувчи қонунлар ҳақидаги тасаввурларни тубдан қайта кўриб чиқишига олиб келди ва бутун физика учун жуда катта аҳамиятга эга бўлди. Шу ҳисобдан квант назариясининг барпо бўлиш процесси жуда қизиқарли бўлиб, кейинги параграфларда (қ. 207—209-§) спектроскопияда квантлар фоясининг ривожланишидаги асосий босқичлар кўриб ўтилади. Лекин Томсон модели спектрал қонуниятларни изоҳлашга бутунлай яроқсиз бўлиб чиқди. Унинг устига, Томсоннинг мусбат ва манфий зарядларнинг атомдаги тақсимотига оид мулоҳазалари ҳеч қандай бевосита тажрибага асосланмаган. Шунинг учун атом ичидаги соҳада зарядларнинг тақсимотини аниқлаш мақсадида атсмнинг ички соҳаларини тажриба йўли билан бевосита синааб кўришни илгари ташланган муҳим қадам деб ҳисобласак бўлади.

Бунга дастлаб Ленард (1903 й.) уриниб кўрган; у тез электронларнинг моддий жисмлар орқали ўтишини ўргангандан атомни ҳажм бўйича текис тақсимланган зарядли моддадан ташкил топган деб эмас, балки тўрсими тузилишга эга деб тасаввур қилиш керак, деган холосага келди. Кейинроқ (1913 й.) Резерфорд ҳам атомнинг «ичкарисини» қудратлироқ воситалар билан ўрганиб юқорида айтиб ўтилгандек холосаларга келди, лекин бу холосалар асосланган ва миқдорий жиҳатдан аниқланган холосалар эди.

Резерфорд атомни синааб кўриш учун зонд сифатида α -зарралардан фойдаланди; α -зарралар мураккаб атомларнинг радиоактив парчаланиши натижасида чиқадиган атом оғирлиги 4 га ва икки карра элементар зарядга эга бўлган тез учётган гелий ионлариридир. α -зарралар катта тезлик (ёруғлик тезлигининг 1/15 қисмига тенг тезлик) билан учётган қиёсан оғир (уларнинг атом оғирлиги 4 га тенг, яъни массаси $6,65 \cdot 10^{-24}$ г) зарралар бўлгани учун айрим

α -зарраларнинг кинетик энергияси жуда катта бўлади. Бу ҳол тажрибада алоҳида α -зарраларни бевосита кузатишга имкон беради. Ҳақиқатан ҳам, шундай кузатишларнинг бир неча усули бор. Улардан энг соддаси *сцинтиляциялар методи* бўлиб, бу метод α -зарраларнинг фосфоресценцияловчи экранга урилганда лупа ёрдамида кузатиш учун етарли даражада ёрқин бўлган чақнаш пайдо қилиш хусусиятига асосланган. Вильсон камерасида α -зарранинг йўлини тор туман дастаси сифатида бевосита кузатиш мумкин.

Резерфорд алоҳида α -зарраларни кузатиш имкониятидан фойдаланиб (сцинтиляциялар методидан фойдаланиб), α -зарралар бирор модда қатламидан ўтганда уларнинг учиш йўналиши қандай ўзгаришини (α -зарраларнинг сочилишини) текшириди.

α -зарра модда орқали ўтаяётганда унинг атом таркибидаги зарядлар билан ўзаро таъсиралиши натижасида учиш йўналиши ўзгаради. Бунда α -зарра электрон билан тўқнашганда унинг траекторияси кўп ўзгармаслиги керак, чунки α -зарранинг массаси электроннинг массасидан тахминан 7000 марта катта; α -зарра билан тўқнашган электрон унинг йўлини сезиларли ўзgartирмай, ўзи анча масофага силжийди. Аксинча, атомнинг мусбат зарядланган қисми билан тўқнашганда α -зарранинг ҳаракат йўналиши кўп ўзгариши мумкин.

Резерфорд тажрибаларидан α -зарраларнинг кичик бурчакларга оғишидан ташқари, улар траекториясининг бирдан бурилишига, хусусий ҳолда эса ҳатто орқага буриб юборилишига олиб келадиган тўқнашишлар кам эмас эканлиги кўринади. Резерфорд ва унинг ҳамкорлари, биринчи навбатда Чэдвик α -зарраларнинг сочилиш қонунларини пухта ва аниқ текшириб, атомнинг мусбат заряди унинг ядро деб аталган жуда кичик қисмida жойлашган бўлиб, ядронинг ўлчамлари 10^{-12} см дан катта эмас деган холосага келди.

Шундай қилиб, Томсон моделидан (мусбат сфера атомнинг ўлчамларига тенг) фойдаланиш мумкин эмаслиги ва Z электронга эга бўлган атомни марказида заряди Ze га тенг мусбат зарядланган ядро, ядронинг атрофида атомнинг ҳажми бўйича тақсимланган электронлар жойлашган система (зарядлар системаси) сифатида тасаввур қилиш кераклиги исбот қилинди. Яхшиси атомнинг ўлчамлари унинг таркибига кирган электронлар жойлашган соҳанинг ўлчамларига тенг деб ҳисоблаш маъқул бўлади. Агар зарядлар қўзғалмас бўлса, бундай зарядлар системаси турғун мувоза-натда бўлиши мумкин эмас (электростатиканинг умумий қондаси). Шунинг учун электронлар марказий ядро атрофида қўёш системасидаги планеталар каби берк траекториялар бўйича ҳаракат қиласи деб тахмин қилиш мумкин. Шундай қилиб, Резерфорднинг атомнинг ядро модели барпо бўлиб, ҳозирги замон тасаввурлари нуқтаи назаридан зарядларнинг на жойлашиши, на траекториялари тўғрисида аниқ бир нарса дея олмасак ҳам, бу модель ҳозиргача ўз аҳамиятини йўқотгани йўқ.

207- §. Бор постулатлари

Резерфорд таклиф қилган модель α -зарраларнинг сочилишига доир тажрибалардан олинган мустаҳкам экспериментал маълумотларга асосланган бўлиб, бу тажрибаларни изоҳлаб бериш зарурлиги аён бўлса керак. Бироқ, бу модель спектрал қонуниятларни изоҳлаб бера олмаганидан ташқари, бундай моделдаги процесслар механика ва электродинамиканинг классик қонунларига асосан таърифланганда атомнинг монохроматик нурланиш чиқаришини ҳам изоҳлаб бера олмайди.

Ҳақиқатан ҳам, электронларнинг айланалар ёки умуман эгри ҷизиқли орбиталар бўйича қилган ҳаракати тезланувчан ҳаракат бўлади ва электродинамика қонунларига мувофиқ, бундай ҳаракат бўлаётганда мос частотали ёруғлик нурланиши керак. Электрон айланада бўйича текис ҳаракат қилган хусусий ҳолда нурланиш частотаси айланниш частотасига тенг бўлади; мураккаброқ даврий ҳаракатларда нурланиши Фурье теоремасига мувофиқ монохроматик компоненталар қатори орқали ифодалаш мумкин. Лекин бундай, масалан, айланада бўйича бўладиган ҳаракатда нурланиш ҳисобига атом системасининг энергияси камаяди ва шу билан бирга электроннинг ядро марказигача бўлган масофаси, демак, айланниш даври ҳам камаяди. Шундай қилиб, айланниш частотаси, демак, нурланиш частотаси узлуксиз ортади: атом узлуксиз спектр нурлантиради; шу вақтнинг ўзида электрон ядрога яқинлашади ва секундинг жуда кам қисми давомида ядрога қулайди, натижада атом система сифатида йўқолади.

Демак, классик электродинамика қонунларига биноан, Резерфорд атоми турғун бўлмаслиги ва мавжуд бўлган вақт давомида узлуксиз спектр нурлантириши керак. Бу иккала хулса ҳам тажрибага хилофдир.

Юқорида айтилгандек бу қийинчиликни енгиш йўлини Бор кўрсатиб берди; Бор атомга классик электродинамика қонунларини қўллашдан воз кечган. Бор Планкнинг квантлар назарияси ғояларига асосланиб, Резерфорд моделини шу янги тасаввурлар нуқтаи назаридан талқин этишга уриниб кўрди. Лекин Планк назарияси классик электродинамикани элементар осцилляторга қўллаш мумкин эмаслигини исбот қилиш билан бирга, ҳали унинг ўрига яхши ишлаб чиқилган квантлар назариясини таклиф қилган эмасэди. Шунинг учун Бор ҳам Резерфорд атомидаги мураккаб масаланинг янги физика қонунларидан изчиллик билан фойдаланилганда келиб чиқадиган ечимини бера олмади. Бор янги назария руҳидаги бъязи фикрларни постулатлар сифатида ифодалашга мажбур бўлиб, бу постулатлардан фойдаланиш йўлини бир оз рационал асослаб бера олмади. Лекин мукаммал эмаслиги олдиндан маълум бўлган мана шу йўлда шунчалик ажойиб натижаларга эришилдики, оқибатда Борнинг ғояси тўғри эканлиги равшан бўлиб қолди.

Квантлар назариясининг келгуси ривожланиши натижасида квантлар механикаси ва квантлар электродинамикаси ишлаб чиқилиб, улар ёрдамида Бор постулатлари шу назарияларнинг оқибати сифатида келтириб чиқарилди.

Бор Резерфорд атоми ҳолида классик электродинамика талаб қилаётган узлуксиз нурланиш бўлмайди деб тахмин қилиб, Планк нинг ғояларини умумлаштириди. Бундай атомнинг чизиқ-чизиқ спектрларини изоҳлаш учун атом системаси нурларни макроскопик тасаввурлар бўйича чиқармайди деб, шунинг учун бу тасаввурлар ёрдамида нурланиш частотасини аниқлаш мумкин эмас деб тахмин қилиш керак. Бор нурланиш v частотага эга бўлиб, уни *частотага тегишили қўйидаги шарт* орқали ифодалаш мумкин, деб тахмин қилган:

$$h v = E_m - E_n, \quad (207.1)$$

бу ерда E_m ва E_n — системанинг нурланишдан олдинги ва кейинги энергиялари. Шундай қилиб, нурланишнинг v частотаси атом системасидаги ҳаракатларнинг ҳеч бир частотаси билан боғланмаг ан.

Бу қонунга асосланиб, спектрлар нурланишнинг классик назариясида қабул қилинганча атомдаги зарраларнинг ҳаракат манзарасини кўрсатмай, балки атомларда бўладиган турли процесслардаги энергиянинг ўзгариши тўғрисида маълумот берар экан, деган хулоса чиқариш мумкин. Шу нуқтаи назардан спектрал чизиқларнинг дискрет ҳарактерга эга бўлиши энергиянинг атомнинг маҳсус ҳолатларига мос бўлган маълум дискрет қийматлари бор эканлигини билдиради. Бу ҳолатларни *стационар ҳолатлар* деб айтиш тўғрироқ бўлади, чунки атом ҳар бир шундай ҳолатда маълум вақт давомида бўлиб, шу ҳолатдан чиққанда бошқа стационар ҳолатга ўтади ва ўз энергиясини чекли миқдорда ўзгартиради.

Бор юқорида айтиб ўтилган фикрларни иккита постулат сифатида таърифлаб берган:

1) атом маълум ҳолатлар билан ҳарактерланиб, ҳатто атомдаги зарядли зарралар оддий электродинамика қонунларига биноан нурланишга олиб келадиган ўзаро ҳаракатда қатнашса ҳам, атом бу ҳолатларда нур чиқармайди. Бу ҳолатларни кўрилаётган системанинг *стационар ҳолатлари* деб аташ мумкин;

2) нурланиш чиқариш ёки ютиш атомнинг бир стационар ҳолатдан иккинчи стационар ҳолатга ўтишига мос бўлиши керак. Бундай ўтишларда монокроматик нурланиш чиқарилиб (ёки ютилиб), унинг частотаси қўйидаги муносабат орқали аниқланади:

$$h v = E_m - E_n,$$

бу ерда E_m ва E_n — системанинг биринчи ва иккинчи стационар ҳолатлардаги энергияси.

Бор постулатлари жуда катта аҳамиятга эга бўлган, чунки юқорида айтиб ўтилган жуда кўп спектроскопик материални ва биринчи навбатда водород атомининг спектрини шу постулатлар асосида системага солишига муваффақ бўлинди.

208- §. Водород атоми

Резерфорднинг фикрича водород атоми атом оғирлиги 1 га ва заряди $+e$ га тенг (протон) ядродан ва унинг атрофида айланаётган электрондан иборат бўлиб, электрон ядронинг атрофида Кулоннинг электростатик тортишиш кучи таъсирида тутиб туриласди. Механика қонунларидан Фойдаланиб, электрон фокусида протон ётган эллиптик орбита бўйича ҳаракат қилиши кераклигини ҳисоблаб чиқариш қийин эмас. Бундай системанинг энергияси $E = -e^2/2a$ га тенг бўлади (қ. 243-машқ), бу ерда a — эллипснинг катта ярим ўки; электроннинг орбитаси бўйича айланиш частотаси (ω) қўйидаги* муносабатдан топиласди:

$$\omega^2 = \frac{2|E|^3}{\pi^2 \mu e^4}, \quad (208.1)$$

бу ерда μ — электроннинг массаси.

Бу системанинг энегрияси эллипснинг эксцентриситетига боғлиқ бўлмагани учун, шу формулаларнинг ўзи диаметри $2a$ га тенг бўлган айлана шаклидаги орбита учун ҳам тўғридир. Ҳисобларда протоннинг массаси электроннинг массасидан чексиз катта деб олинади, натижада протонни қўзғалмас деса бўлади. Бундан ташқари, электрон массасининг тезликка боғлиқ эканлиги ҳам ҳисобга олинмайди. Водород атомининг спектри Бальмер — Ридберг бўйича қўйидаги формула билан ифодаланади:

$$v = cR(1/n^2 - 1/m^2) = cR/n^2 - cR/m^2. \quad (205.5)$$

(205.5) билан солиштириб, бу ерда c — ёруғлик тезлиги. Бу ифодани Борнинг частоталарга оид

$$v = E_m/\hbar - E_n/\hbar$$

(207.1) шарти билан солиштириб, стационар ҳолатларнинг E ва E энергиялари

$$-E_n = hRc/n^2 \quad -E_m = hRc/m^2$$

муносабатлар билан ифодаланишини топамиз. Шундай қилиб, сериялар формулаларидаги термлар атомнинг стационар ҳолатларининг энергияси билан боғланниб, маълум физик маънога эга бўлиб

Бу ерда ω — бурчак частотасини эмас, балки оддий частотани кўрсанади. Биз бу белгини одатланилган v нинг ўрнига уни квантлар назарини суктани назаридан ҳисбланган частотадан фарқ қилиш учун киритдик.

қолди. Ритцнинг комбинацион принципи эса Борнинг иккинчи постулатининг табиий оқибати бўлиб қолди.

Атом m -стационар ҳолатдан n -стационар ҳолатга ўтаётганда чиқадиган ёруғликнинг v частотаси электроннинг на биринчи ҳолатидаги, на иккинчи ҳолатидаги айланниш частотасига тенг эмаслигини яна бир марта эслатиб ўтамиз. Ҳақиқатан ҳам,

$$\omega_n^2 = \frac{2h^3 R^3 c^3}{\pi^2 \mu e^4 n^6} \text{ ва } \omega_m^2 = \frac{2h^3 R^3 c^3}{\pi^2 \mu e^4 m^6}$$

миқдорлар, умуман айтганда, m -ҳолатдан n -ҳолатга ўтишнинг $v_{m,n}$ частотасидан фарқ қиласди.

Стационар ҳолатлар постулатига мувофиқ, E энергия дискрет қийматларга эга бўлиши керак ва масала бу қийматларни аниқлашдан иборат. Лекин атомлардаги процессларни бошқарувчи қонунларни билмай туриб, бу стационар ҳолатларни аниқлаш мумкин эмас, чунки оддий механика $E = -e^2/2a$ формулага мувофиқ энергиянинг истаган қийматига олиб келади ва электрон орбитасининг диаметри истаган қийматлар қабул қилиши мумкин. Борнинг дастлабки ишларида қилингандек, электрон орбитасининг қийматларини чегараловчи баъзи маҳсус қўшимча квант шартларини киритиш мумкин; лекин Бор кўрсатиб берган бошқа умумийроқ йўл билан бориш ҳам мумкин.

Планк назариясининг натижаларини мухокама қилганда бу назария узун тўлқинлар (кичик частоталар) соҳасида классик назариядан чиқадиган хulosаларга келтириши ҳақида гапириб ўтган эдик. Атом системаси ҳолида ҳам шундай ўхшашликни топиш табиий бўлар эди. n нинг қийматлари катта бўлганда ($n + 1$)-стационар ҳолатдан n -ҳолатга ўтишда узун тўлқинлар (кичик частоталар) нурлантирилиши қўйидаги формуладан кўринади:

$$v_{n+1,n} = R c \left[\frac{1}{n^2} - \frac{1}{(n+1)^2} \right].$$

Агар n бирдан анча катта бўлса, у ҳолда тахминан

$$v_{n+1,n} = 2Rc/n^3$$

деб ёзиш мумкин. Бу узун тўлқинлар соҳасида нурлантирилаётган ёруғлик частотасининг квантлар назарияси бўйича ҳисоблаб топилган қиймати билаи классик усуслар бўйича топилган қиймати, яъни электроннинг айланниш частотаси бир хил бўлиши мумкин. Электроннинг айланниш частотасининг қиймати иккала стационар ҳолатда бир хил бўлади (чунки $n \gg 1$):

$$\omega_n^2 \approx \omega_{n+1}^2 = \frac{2h^3 R^3 c^3}{\pi^2 \mu e^4 n^6}. \quad (208.2)$$

Юқори да айтилганга мувофиқ, частотанинг квантлар назариясидан ва классик назариядан топилган ифодаларини тенглаштириб қўйидагини топамиз:

$$\frac{4 R^2 c^2}{n^6} = \frac{2 h^3 R^3 c^3}{\pi^2 \mu e^4 n^6}, \quad (208.3)$$

бундан

$$R = \frac{2\pi^2 \mu e^4}{c h^3}. \quad (208.4)$$

Шундай қилиб, паст частоталар соҳасида Бор постулатлари ва классик назария асосида бажарилган ҳисоб натижаларининг бир хил бўлиши мумкинлиги ҳақидаги фараз Ридберг доимийсини атомнинг ун иверсал доимийлари орқали ифодалашга ва водороднинг спектрал фурмуласини Бор постулатлари ёрдамида қўйидаги кўришида ифодалашга имкон берди:

$$N = \frac{E_m - E_n}{hc} = R \left(\frac{1}{n^2} - \frac{1}{m^2} \right) = \frac{2\pi^2 \mu e^4}{c h^3} \left(\frac{1}{n^2} - \frac{1}{m^2} \right). \quad (208.5)$$

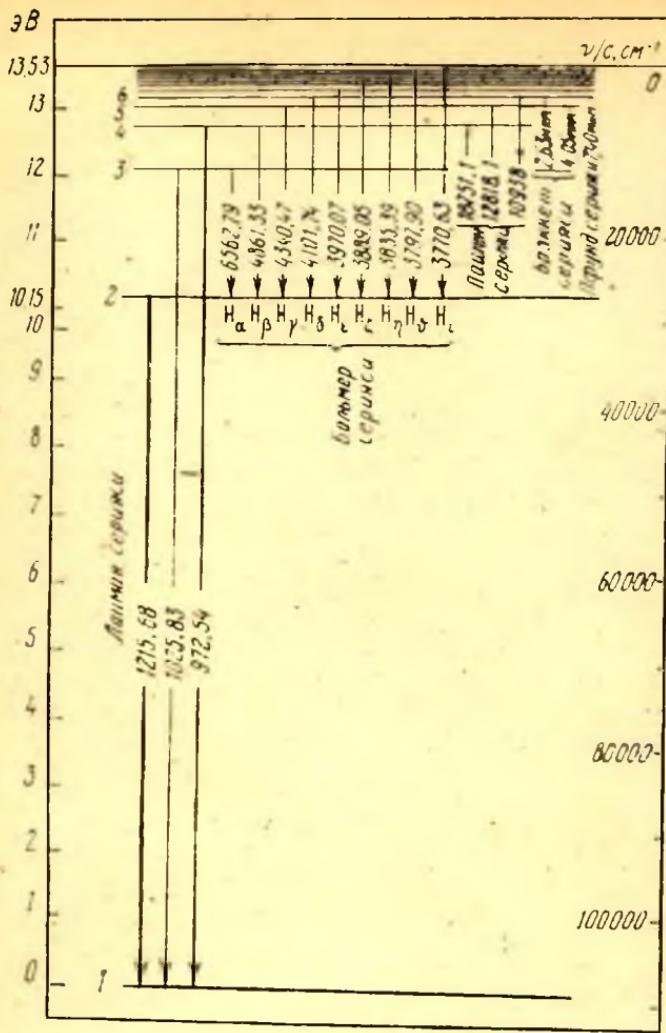
Бу ерга μ , e , c ва h ларнинг қийматларини қўйиб, $R = 1,097 \cdot 10^5$ см⁻¹ эканини топамиз, бу қиймат R нинг тажрибада топилган $R = 109678$ см⁻¹ қийматига яхши тўғри келади.

Шундай қилиб, юқорида ғтилган каби мулоҳазалар орқасида Бор сонли натижалари кузатиш натижаларига яхши тўғри келадиган формула келтириб чиқара олди.

Қвант ва классик назариялар ўртасида мослик ўрнатишнинг Бор томонидан қўлланилган усули мослик принципига асос бўлиб, бу принцип атомнинг қвант назарияси ривожланишининг биринчи босқичида муҳим роль ўйнади.

Шундай қилиб, Бор усули жуда катта спектроскопик материални ва биринчи навбатда водород атоми спектрини батафсил изоҳлаб беришга имкон яратди. Спектрал чизиқларнинг частоталари атомнинг стационар ҳолатларининг энергиялари билан боғланди. 38.3-расмда кўрсатилган схемада шундай энергетик сатҳларнинг тўплами мос сатҳлар орасидаги вертикал масофалар чиқарилаётган спектрал чизиқларнинг частоталарига тўғри келадиган масштабда чизилган. Ўтишлар схемасида кўрсатилган сонлар тўлқин узунликларининг $\text{\AA} = 10^{-8}$ см ҳисобида ифодаланган қийматларини кўрсатади.

Бу схемада Лайман серияси юқори сатҳлардан биридан асосий сатҳга, яъни энергия запаси минимал бўлган сатҳга ўтишга, Бальмер серияси юқори сатҳлардан иккинчи сатҳга ўтишга мос келиши ва ҳоказолар кўринади. Ҳар бир серия учун v нинг чегаравий (максимал) қиймати $m = \infty$ ($E_m = 0$) бўлган ҳолга, яъни бошлангич ҳолат электроннинг ядродан чексиз узоқлашган ёки электроннинг атомдан бутунлай ажралган ҳолатига мос келадиган ҳолга тўғри келади. Бундай ҳолат ионланиш ҳолати дейилади. Шундай қилиб, ионланиш энергияси $h v_{\infty}$ га teng бўлиши керак; агар серия чегарасининг v_{∞} частотаси маълум бўлса, шу энергияни ҳисоблаб топиш мумкин.



38.3-расм. Водород атоми энергетик сатҳларининг схемаси.

Бундай ҳисоб натижалари ионланиш энергиясини бевосита ўлчаш натижаларига жуда қониқарли равишда түғри келади. Атомдан ажралган электрон истаган $\mathcal{E}_{\text{кин}}$ кинетик энергияга эга бўлиши мумкин, шунинг учун бу электронни тутиб олган ион $h\nu_{\infty} + \mathcal{E}_{\text{кин}}$ га тенг энергия чиқариши керак. Демак, Борнинг иккинчи постулатига мувофиқ, қуйидаги частота нурлантирилади:

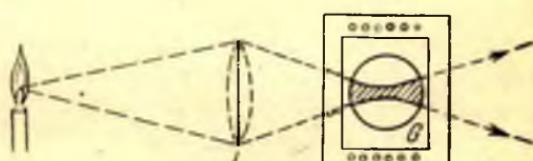
$$\nu = \frac{h\nu_{\infty} + \mathcal{E}_{\text{кин}}}{h} = \nu_{\infty} + \frac{\mathcal{E}_{\text{кин}}}{h}. \quad (208.6)$$

Бошқача қилиб айтганда, бундай шароитда частотаси серия чигара-сидан *исталған* $\delta_{\text{кин}}/\hbar$ миқдорда ортиқ бўлган частотали нурланиш бўлиши мумкин. Шундай қилиб, тажрибада кузатилган лай, нурланиш серия чегарасига яқинлашган туташ спектр ҳосил қилиши керак.

209- §. Резонанс нурланиш

Буғ ёки газ атомлари монохроматик ёруғлик ютаётганда бу атомлар энергиянинг маълум запасига эга бўлади. Бундай таъсир натижасида атом қандай ҳолатда бўлишини текшириш учун Вуд (1904—1905 йиллар) бундай тажриба қилиб кўрган (38.4-расм). Ҳавоси сўриб олинган G баллон ичига металл натрий парчаси қўйилиб, баллон натрий буглари билан тўлгунча қиздирилган. Ош тузини киритиш натижасида натрийнинг D_1 ва D_2 сариқ чизиқларини интенсив равишда чиқараётган горелканинг ёруғлиги L линза ёрдамида G идишга тушрилган. Идишга тушаётган ёруғликнинг йўлида турган буғлар сариқ нур чиқарган; бу нурлар спектроскопик усууда текширилганда унинг натрий спектри учун хос сариқ чизиқлардан ($\lambda_{D_1} = 589,6$ нм, $\lambda_{D_2} = 589,0$ нм) иборат эканлиги аниқланди. Идиш температураси кўтарилиганда, яъни буғ зичлиги кўпайгандага ёруғланиш нурлари кираётган жойга тортилиб юпқа сирт қатламининг ёруғланишига айланиб қолади. Бундай бўлишига натрий буғининг зичлиги ортгани сари D_1 ва D_2 чизиқларининг кўпроқ ютилиши сабаб бўлиб, натижада уйғотувчи ёруғлик идишнинг ички соҳаларига ўтмай қўяди. Бунда иккала D_1 ва D_2 чизиқ кўшилиб кетади.

Вуд худди шундай ҳодисани симоб буғларида ҳам кузатган бўлиб, бунда уйғотувчи ёруғлик симобнинг тўлқин узунлиги $\lambda = 253,7$ нм га тенг нурланиши бўлган. Албатта, буғ солинган идиш кварцдан ясалиши ва уйғотиш манбай симоб чизиги бўлиб, бу чизиқ симобли кварц лампадан чиқиши, лампа эса уйғотувчи $\lambda = 253,7$ нм чизиқ етарли даражада кескин ва интенсив бўладиган шароитларда ёниши керак (бундай шароитларда разряднинг чет қисмлари та тўпланиб қолган симоб буғларининг совуқ қатламлари уйғогувчи чизиқни ютмайди). Симобнинг $\lambda = 185,0$ нм ли иккинчи чизиқ чиқаршини ҳам кузатиш мумкин, лекин бу чизиқ кучлироқ ютилгани учун уни кузатиш анча қийин бўлади.



38.4- расм. Натрий буғларининг резонанс уйғотилишини кузатишга бағишлиланган тажрибаларнинг схемаси.

Кейинчалик бу кузатишлар бошқа элементлар устида ҳам ўтказилган; тажрибани истаган модда билан ўтказиш мумкин эканлиги шубҳасиз, лекин мос үйғотувчи манбани танлаш қийинлиги ва шу моддага мос чизиқларнинг кучли равишида ютилиши сабабли бундай тажрибани амалга ошириш жуда қийин бўлиб қолиши мумкин.

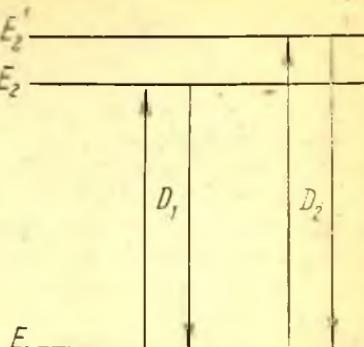
Тажрибада юз берган бу ҳодиса резонанс нурланиш деб аталган бўлиб, унинг сабаблари үйғотувчи ёруғлик ва үйғотилаётган атомларнинг резонанси (даврларнинг тенглашиши) ҳақидаги классик тасаввурларга асосланган. Бундай резонанс натижасида атом кучли тебранма ҳаракатга келади ва мос нурланишнинг мустақил манбай бўлиб қолади. Ютаётган атом ўз энергиясини атрофдаги атомларга ўзининг тебраниш амплитудаси етарли катта қийматга эга бўлишидан олдинроқ, яъни унинг резонанс нурланиши кузатиладиган катталикка етишидан олдинроқ узатиши мумкин бўлган ҳоллар ҳам учрайди. Бу ҳолда резонанс нурланиш юз бермайди ва ёруғликнинг ютилиш эффицити бутун газнинг исишидан иборат бўлади. Бундай ҳодисалар атрофдаги атомлар ўртасида кучли ўзаро таъсиралиши мавжуд бўлган, масалан бугнинг зичлиги катта бўлган ёки буғга етарли зичликка эга бўлган бошқа газ қўшилган ҳолда юз бериши аниқдир. Ҳақиқатан ҳам, бу шароитда ёруғланиш анча сусаяди ёки ҳатто бутунлай йўқолади (ёруғланишнинг ўчирилиши). Масалан, симоб устунининг 0,001 мм га teng босимда яхши резонанс ёруғланиши берадиган симоб буғларига босими 0,2 мм сим. устунига teng водород қўшилса, ёруғланишнинг интенсивлиги икки баравар камайди; водороднинг босими кўпроқ бўлса, ёруғланиш мос равишида кўпроқ сусаяди. Бошқа газларнинг қўшилмалари ҳам худди шундай таъсир қиласи, бироқ бу газларнинг ёруғланишни икки баравар сусайтириш учун зарур бўлган миқдори, қуйидаги жадвалда келтирилган маълумотларда кўрсатилганча, қўшилаётган газнинг табиатига боғлиқ бўлади.

Газ	H ₂	O ₃	CO ₂	H ₂ O	Ar	He
Симобнинг резонанс ёруғланишини икки сеғерер сусайтириш учун кўшилган газнинг босими, см. уст. мм лари ҳиссебида	0,2	0,35	2	4	240	~760

Резонанс ёруғланиш Бор назариясида классик тасаввурларга қараганда башқача талқин этилади. ν частотали ёруғликнинг ютилиши атсмга $E_2 = E_1 + h\nu$ га teng бўлган үйғотилган ҳолатга ўтади, бу ёрда E_1 — атомнинг дастлабки ҳолатидаги энергияси. Агар атсм ўз ҳолига қўйилса, у энергияси камроқ ва шунинг учун

турғун бўлган дастлабки ҳолатга қайтади. Атом ўз энергиясининг ортиқчасини нурланиш сифатида чиқариб, бу нурланиш Борнинг иккинчи постулатига мувофиқ ү частотага эга бўлади, яъни резонанс нурланиш характеристига эга бўлади. Натрийнинг резонанс нурланиши иккита чизикдан иборат эканлиги натрий атомининг иккита дискрет, лекин энергия қиймати бўйича яқин бўлган уйғотилган ҳолатда бўлиши мумкин эканлигини кўрсатади (38.5-расм)

Ёруғлини ютган атом бирор вақт давомида уйғонган ҳолатда бўлади. Текширишининг турли усуллари ёрдамида шу вақтни аниқлаб олиш мумкин бўлди. Бу вақт тайинли бир атомнинг ҳар бир ҳолати учун ҳар хил ва, албатта, турли атомлар учун ҳар хил бўлади. Умуман олганда, бу вақт тахминан 10^{-8} с [(баъзан бир оз кўп) бўлади. Айрим ҳолатларнинг турғунлиги шунчалик катта бўладики, атомлар бу ҳолатларда узоқроқ вақт давомида бўлади, атомларни бу ҳолатдан чиқишга бирор ташқи таъсир мажбур қилиши керак. Бундай ҳолатлар метастабил ҳолатлар деб аталади; одатда бу ҳолатлар ёруғлик нурланиши учун аҳамиятга эга эмас, чунки атомларнинг бу ҳолатдан ёруғлик нурлантириб чиқиши жуда кам бўлади. Лекин бундай ҳолатлар оралиқ ҳолатлардаги ёруғликнинг ютилишига имкон бераб, билвосита мухим роль ўйнайди. Шундай қилиб, атомнинг асосий ҳолатидан юқори ҳолатлар ўртасидаги ўтишларга мос чизиқларнинг ютилишини кузатиш мумкин бўлади. Турли-туман тажрибалар атомни босқичли уйғотиш имконияти, яъни иккита ҳар хил квантни кетма-кет ютиш орқали энергияни кетма-кет тўплаш имконияти бор эканлигини кўрсатди. Бунга ўхшаш бир қатор бошқа ҳодисалар ҳам топилган. Турли олимлар ўтказган бу тажрибалар нурланиш процессларининг Бор постулатлари асосида ишлаб чиқилган умумий манзарасига жуда яхши мос келди.



38.5-расм. Натрий атоми энергетик сатҳларининг нурланиш ва ютилишда дублетлар пайдо бўлишини тушунтирувчи схемаси.

210-§. УЙҒОНГАН ҲОЛАТНИНГ ДАВОМ ЭТИШ ВАҚТИ

Биз 158-§ да ёруғланиши ҳеч қандай галаёнловчи таъсирлар билан бузилмайдиган шароитда бўлган атомларнинг ёруғлик чиқа-

риши давом этадиган вақтни бевосита ўлчаш учун Вин томонидан ўтказилган тажрибалар ҳақида айтган эдик.

Тақтанинг бу усул билан ўлчанган ва нурланиш интенсивлигига нинг қанча вақт давомида e марта камайишини кўрсатадиган қийматлари атомнинг $I = I_0 \exp(-t/\tau)$ экспоненциал қонун бўйича табиий сўниш ўлчови сифатида қабул қилинган. Бундан ташқари, барча ўйғонган атомлар ўз нурланишини бевосита ўйғонгандан сўнг бошлайди ва узлуксиз нурланади ва, демак, ёруғланиш умумий интенсивлигининг кузатилган камайиши ҳар бир атом нурланиши интенсивлигининг аста-секин камайишининг натижаси деб фараз қилинган эди.

Бор назарияси асосида ётган тасаввурларга мувофиқ, айрим атомнинг ёруғлик чиқариш ҳодисаси бирор стационар ҳолатдан бошқа стационар ҳолатга ўтиш натижасида бўлади, бунда атом бир ҳолатдан бошқасига ҳақиқатда бир онда ўтади, деб фараз қилинади. Шу нуқтаи назардан қараганда, ёруғланишнинг аста-секин сусайиши ўйғонган атом бошқа стационар ҳолатга ўтиб нурланиш чиқармагунча ўша ўйғонган ҳолатда бир қанча вақт давомида туришини билдиради. Атом бир ҳолатдан бошқа ҳолатга бир онда ўтиб, ўйғонган ҳолатда бўлиш вақти бирмунча давом этиши мумкин.

Ёруғлик чиқариш ҳодисаси радиоактив емирилиш ҳодисаси каби статистик процесс характеристига эга. Ҳар бир ўйғонган атом ўйғонган ҳолатда қанча вақт бўлганидан қатъи назар маълум чиқариш эҳтимоллиги (α) билан характерланади. Бу ҳолда ўйғонган атомлар сони вақт ўтиши билан қийидаги қонунга мувофиқ ўзгариши керак:

$$n = n_0 \exp(-\alpha t), \quad (210.1)$$

бу ерда n_0 — ўйғонган атомларнинг $t = 0$ га тўғри келадиган бошланғич пайтдаги сони. Ўйғонган ҳолатнинг давом этиш вақти ҳар хил атомлар учун тўрли бўлади, лекин ўйғонган ҳолатнинг ўртача давом этиш вақти маълум $1/\alpha$ қийматга эга бўлади. Бу статистик катталик ўйғонган ҳолат давом этиш вақтининг характеристикаси сифатида қабул қилинади ва $\tau = 1/\alpha$ билан белгилана-ди (қ. 241-машқ). Система нурланишининг интенсивлиги мавжуд бўлган ўйғонган атомларнинг сонига пропорционал бўлгани учун нурланишнинг интенсивлиги ҳам экспоненциал, яъни $I = I_0 \exp(-t/\tau)$ қонун бўйича камайиши керак. Шундай қилиб, ёруғликнинг сакраш тарзида чиқиш тўғрисидаги тасаввурларга асосланаб, табиий сўнишнинг классик тасаввурлардан келиб чиқсан қонуннига ўхшаш қонунни топамиз. Лекин сўнишнинг классик процесси ҳар бир алоҳида атомни характерлагани ҳолда квантлар назариясида атомларнинг бутун тўплами учун статистик маънога эга бўлади.

Шундай қилиб, нурланиш процессининг классик нуқтаи назаридан ёки квант тасаввурлари нуқтаи назаридан қаралишига қараб, айни бир τ катталик атомдаги нурланиш процессининг давом этиши вақтини (нурланишнинг чўзилишини) ёки атом ўйғонган

ҳалатининг давом этиши вақтини (нурланишнинг кечикишини) баҳолаш учун хизмат қилиши мумкин.

т катталикни бевосита аниқлашнинг Вин усулидан бошқа усуллари ҳам бор.

211-§. Атомнинг квант назариясида радиацион процесслар.

Планк формуласининг Эйнштейн усули билан чиқарилиши

Биз шу чоққача спектрал чизиқларнинг интенсивликларига тегишли қонуниятларни квантлар нүқтаи назаридан изоҳлашни муҳокама қилмаган эдик. Баъзи чиқариш ва ютиш чизиқлари частоталарининг бир хил бўлиш сабаби квантлар назариясида осонгинадир; бундай чизиқлар айни бир жуфт сатҳ ўртасидаги ўтишларга тааллуқли бўлиши керак. Лекин бирор частотали чизиқнинг ютилиш коэффициенти билан шундай частотали чиқариш чизифининг интенсивлиги ўртасида алоқа бор ёки йўқ эканлиги тўғрисидаги саволга жавоб топилмаган. Тажриба айни бир атомнинг нурланиш спектридаги чизиқларнинг интенсивликлари ўнлаб ва юзлаб марта фарқ қилиб, бу фарқ ҳар хил манбаларда турлича эканлигини кўрсатади. Масалан, натрийли газ-разряд лампасининг спектрида сариқ D чизиқлардан ($\lambda = 589,0$ ва $589,6$ нм) ташқари жуда кўп бошқа чизиқлар ҳам бўлиб, газ горелкасининг алангасида асосан D чизиқлар юзага келади. Аксинча, интенсивликларининг нисбати ҳамма манбалар учун бир хил бўлган чизиқлар ҳам учрайди.

Эйнштейн 1916 йилда мувозанатдаги иссиқлик нурланиши проблемасини анализ қилиш муносабати билан Борнинг квант назариясини ёруғликнинг ютилиш ва чиқарилиш процессларининг миқдорий тавсифи билан тўлдирди. Эйнштейн киритган янги тушунча ва тасаввурлар ўз аҳамиятини ҳозирги кунда ҳам тўлиқ сақлаб қолган ҳамда чиқариш ва ютилиш чизиқларининг интенсивликларига оид кўпчилик масалаларни назарий анализ қилишнинг асоси бўлади.

Бир хил атомлардан ташкил топган газни кўриб чиқайлик. Бор постулатларига мувофиқ, ҳар бир атом стационар ҳолатларда бўлиб, бу ҳолатларни уларга мос ички энергиянинг ўсиш тартиби ($E_1, E_2, \dots, E_i, \dots$) бўйича номерлаб чиқамиш ($1, 2, \dots, i, \dots$). Атом ҳолидаги газни i -ҳолатда бўлган ва E_i энергияга эга бўлган атомларнинг ўртача N_i сони билан характерлаймиз. Атомларнинг бундай сони кўпинча i -сатҳнинг бандлиги дейилади.

Юқорида айтилганларга мувофиқ, атомнинг стационар ҳолатларининг энергияси маълум бўлса, Бор постулатлари ёрдамида спектрал чизиқларнинг частоталарини ҳисоблаш мумкин. Шу билан бирга, Бор постулатлари стационар ҳолатлар энергиясининг қийматлари билан атомларнинг ички тузилиши — электронларининг сони, уларнинг бир-бiri билан ва ядро билан қиласидиган ўзаро

таъсиrlари ва ҳоказолар ўртасидаги боғланиш тўғрисидаги масалани аниқлаб бера олмади. Бу масала квант тасаввурларининг ривожланиши натижасида 20-йилларда вужудга келган квантлар механикасида ҳал қилинди.

Юқорида айтилганча, энергиянинг E_i қийматлари атомнинг ички тузилишига боғлиқ бўлиб, олдиндан берилган деб қабул қилинади. Бандликлар масаласига келганда гап бундай: улар атомга нисбатан ташқи бўлган шароитларга боғлиқ бўлади. Масалан, газ T температурада термодинамик мувозанат ҳолатида бўлса, у ҳолда бандликлар Больцман принципи орқали аниқланади:

$$N_i / N = (g_i / g_p) \exp [-(E_i - E_p) / kT], \quad (211.1)$$

бу ерда g_i — статистик оғирлик, яъни i -ҳолатнинг карралиги*. Агар i -ҳолатнинг давом этиш τ_i вақти (к. 210-§) ва атомларнинг вақт бирлигидаги i -ҳолатда уйғотиш актларининг W_i сони (яъни вақт бирлигидаги уйғотиш эҳтимоллиги) маълум бўлса, у ҳолда вақт ўтиши билан ўзгармайдиган мувозанатсиз шароитлар учун бандликларни ҳисоблаб топиш мумкин, яъни

$$N_i = W_i \tau_i. \quad (211.2)$$

(211.2) муносабат уйғотиш актларининг сони (W_i) билан i -ҳолатдан чиқиши актларининг вақт бирлигидаги сони ($N_i \tau_i$) тенг эканлигини кўрсатади. W_i нинг катталиги атомни уйғотиш усулининг хусусиятларига боғлиқ. Бундай усууллар қаторига атомнинг газдағи разрядда электрон билан тўқнашиши натижасида илгариланма ҳаракат энергиясининг атомнинг ички эркинлик даражаларига узатилиши ёки атомнинг молекула диссоциацияланганда энергия қабул қилиши, ёки маҳсулотлари уйғонган ҳолатга ўтиб қолган химиявий реакция ва ҳоказолар киради. Уйғотишнинг баъзи усууллари билан кейинроқ (к. 212-§, XXXIX ва XL боб) танишамиз. Бу параграфда эса бандликлар ҳам олдиндан берилган катталик деб фараз қилинади.

Атом бирор сабаб билан m -уйғонган ҳолатда бўлсин. Агар шу атомни бундан кейинги барча таъсиrlардан ҳоли қилиб яккалаб қўйсак ҳам, у барибир камроқ E_n энергияяга эга бўлган ҳолатлардан бирига (масалан, n -ҳолатга) ўтади ва бунда $\omega_{mn} = (E_m - E_n) / \hbar$ частотали фотон чиқарилади. Бундай процесс ёруғликнинг ўз-ўзича ёки спонтан равишда чиқарилиши деб, атомнинг бунга мос ўтишлари эса спонтан ўтишлар деб аталади.

Спонтан чиқаришнинг сабаблари квантлар электродинамикасида аниқланади, Бор назариясида эса бундай ҳодисанинг мавжуд-

* Д. В. Сивухин, Общий курс физики, т. II, «Наука», 1975.

лиги тажриба маълумотларини таърифлаш ва изоҳлаш учун зарур бўлган факт сифатида қаралади.

Ўйғотиш процесслари шундай бўлсинки, бунда уйғонган ҳолатларнинг бандликлари вақт ўтиши билан ўзгармайдиган бўлсин. Бу ҳол спонтан равишда ўтган атомларнинг ўрнига янгилари келишини ва бутун газ бирор ўзгармас ўртача қувватли нурланиш вужудга келтиришини билдиради. Маълум m -ва n -сатҳлар ўртасидаги ўтишларга мос спонтан нурланишнинг ўртача $Q_{mn}^{\text{спонт}}$ қуввати мос фотоннинг $\hbar\omega_{mn}$ энергиясига ва бу ўтиш учун юқори, яъни кўпроқ энергияяга эга бўлган m -сатҳнинг N_m бандлигига пропорционал бўлади:

$$Q_{mn}^{\text{спонт}} = A_{mn} \hbar \omega_{mn} N_m. \quad (211.3)$$

Ўлчамлиги s^{-1} бўлган A_{mn} коэффициент кўрилаётган $m \rightarrow n$ ўтишнинг характеристикаси бўлиб, Эйнштейннинг биринчи коэффициенти ёки Эйнштейннинг спонтан чиқаришга доир коэффициенти деб аталади.

Кўйидаги

$$Z_{mn}^{\text{спонт}} = Q_{mn}^{\text{спонт}} / \hbar \omega_{mn} = A_{mn} N_m \quad (211.4)$$

катталик $\hbar \omega_{mn}$ фотонларнинг спонтан чиқиши натижасида вақт бирлигидаги $m \rightarrow n$ ўтишларнинг сонини кўрсатади. Демак, A_{mn} миқдор вақт бирлигига бу ўтиш учун юқори бўлган m -сатҳдаги бир атомга тўғри келадиган ўтишларнинг сонини кўрсатади. Шунинг учун кўпинча A_{mn} миқдор $m \rightarrow n$ спонтан ўтишининг тезлиги ёки эҳтимоллиги дейилади.

Агар атом m -ҳолатдан фақатгина n -ҳолатга ўта олса, у ҳолда $Q_{mn}^{\text{спонт}}$ қувват $\hbar \omega_{mn} N_m$ энергиянинг m -ҳолатнинг τ_m давом этиши вақтига бўлган нисбатига тенг. Демак, бу ҳолда $A_{nm} = 1/\tau_m$. Агар m -ҳолатдан бир неча i -ҳолатларга ($E_i < E_m$) ўтиш мумкин бўлса, унда $\Sigma A_{ni} = 1/\tau_m$ бўлади ва $A_{ni} \tau_m$ катталик $m \rightarrow i$ ўтишлар m -ҳолатдан ўтишларнинг умумий сонининг қандай қисмини ташкил қилишини кўрсатади.

Юқоридаги (211.3) муносабатдан спонтан чиқариш қувватига нисбатан атомлар атрофида бўлган ва уйғонган атомлар сони билан ифодаланадиган ташқи шароитлар ролини ҳамда атомнинг A_{nm} коэффициент катталигини белгилайдиган ички структураси ролини яққол ажратиш мумкинлиги кўринади. Шунинг учун E_i энергия Бор назарияси бўйича атомнинг стационар ҳолатларини характеристагани каби, A_{mn} коэффициент ҳам фотоннинг $m \rightarrow n$ ўтища спонтан чиқиши учун атом характеристикаси хизматини ўтайди, дейиш мумкин.

A_{mn} коэффициентларнинг атомнинг ички тузилиши билан бояланниши Эйнштейн назарияси чегараларидан чиқади. Бу масала квант механикасида тўла ҳал қилинган бўлиб, бу механикада ишлаб чиқилган усуллар m , n сатҳларнинг хоссаларига ассланиб истаган ўтиш учун A_{mn} нинг қийматларини ҳисоблаш имкониятини беради. Қўйидаги жадвалда мисол сифатида атом ҳолидаги водороднинг бъзи чизиклари (Лайман L ва Бальмер H сериялари) учун A_{mn} коэффициентлар кўрсатилган.

Чизикнинг символи	$L\alpha$	$L\beta$	$L\gamma$	$H\alpha$	$H\beta$	$H\gamma$	$H\delta$
Тўлкин узунлиги λ , нм	121,6	102,6	97,3	656,3	486,1	434,0	410,2
Эйнштейн коэффициенти $A_{mn}, 10^8 \text{ c}^{-1}$	4,68	0,55	0,13	0,44	0,084	0,025	0,0097

Юқорида Бор назариясини экспериментал равишда асослаш вақтида муҳокама қилинган тажрибаларнинг кўпчилигига биз ёруғликнинг худди шу спонтан чиқарилиши билан иш кўрган эдик. Кўпчилик ҳозирги замон манбаларида—электр ёйлари, алангалар, газ-разрядли лампалар ва шу кабиларда аҳвол ана шундай*. Манбадан чиқаётган ёруғликни спектрал аппаратга тушириб, $m \rightarrow n$ ўтишга мос бўлган спектрал чизикнинг интенсивлигини ўлчайлик. Тажрибанинг геометрик шароитларига ассланиб, умумий $Q_{mn}^{\text{спонт}}$ қувватнинг нурланиш қабул қилгичга тушаётган қисмини ҳисоблаб топиш ва чизик интенсивлигининг ўлчанганд қийматига қараб $Q_{mn}^{\text{спонт}}$ ни аниқлаш мумкин. Агар бирор мулоҳазалардан N_m бандлик маълум бўлса, (211.3) муносабат ёрдамида Эйнштейннинг A_{mn} коэффициентини топиш мумкин. Бу коэффициентни ўлчашнинг бошқа бир қатор усуллари ҳам бор.

(211.3) муносабат к юқорида тилга олинган кузатишларнинг натижаларини изоҳлаб беради, $m \rightarrow n$ ва $k \rightarrow j$ ўтишларга мос икки спектрал чизик интенсивликларининг нижбатини тузамиз:

$$Q_{mn}^{\text{спонт}}, Q_{kj}^{\text{спонт}} = \frac{\omega_{mn}}{\omega_{kj}} \frac{A_{mn}}{A_{kj}} \frac{N_m}{N_k}.$$

m -ва k -сатҳлар бандликларининг N_m/N_k нисбати ёруғлик манбаларидаги шароитларга боғлиқ равишда жуда кенг чегараларда ўзгариши мумкин. Шунинг учун турли ёруғлик манбаларидаги

* Беъзан манбанинг ичкари қатламларидан чиқаётган ёруғлик қисман ташки қатламларда ютилишини ҳисобга олиш мұхим бўлади.

спектрал чизиқлар интенсивликларининг тақсимотидаги фарқлар уйғонган атомларнинг сатҳлар бўйича тақсимотидаги фарқ билан аниқланади. Аксинча, агар солиштирилаётган спектрал чизиқлар айни бир юқори сатҳнинг ўзига мос келадиган бўлса, у ҳолда улар интенсивликларининг нисбати ҳамма шароитлар ва ёруғликнинг барча манбалари учун бир хил бўлади (илгариги изоҳга қаранг).

XXVIII бобда бошқа радиацион процесс, яъни ёруғликнинг ютилиши (абсорбцияси) батафсил кўриб чиқилган эди. Квантлар ишқтаи назаридан кўрилганда ёруғлик ютилиши атомнинг энергетик жиҳатдан цаст ҳолатдан юқорироқ ҳолатга ўтиши билан боғланади ва ютилаётган фотонларнинг частоталари $\omega_{mn} = (E_m - E_n)/\hbar$ га тенг.

Газнинг ҳажм бирлигига $n \rightarrow m$ ўтишлар натижатида ютилаётган $Q_{mn}^{\text{ютил}}$ қувватни (211.3) муносабатга ўхшац кўринишда ёзамиш: $Q_{mn}^{\text{ютил}} \text{ катталик } \hbar \omega_{mn}$ га, бошланғич ҳолатнинг N_n бандлигига ва нурланишинг $u(\omega_{mn})$ спектрал зичлигига пропорционалдир:

$$Q_{mn}^{\text{ютил}} = B_{nm} \hbar \omega_{mn} N_n u(\omega_{mn}). \quad (211.5)$$

B_{nm} пропорционаллик коэффициенти Эйнштейннинг иккинчи коэффициенти ёки Эйнштейннинг ютилишига доир коэффициенти деб аталади. $[N_n] = \text{см}^{-3}$, $[u(\omega)] = \text{Ж}\cdot\text{см}^{-3}\cdot\text{с}$ бўлгани учун B_{mn} коэффициентнинг ўлчамлиги $[B_{nm}] = \text{Ж}^{-1}\cdot\text{см}^3\cdot\text{с}^{-2}$ бўлади. Қуйидаги

$$Z_{nm}^{\text{ютил}} = Q_{nm}^{\text{ютил}}/\hbar \omega_{nm} = B_{nm} u(\omega_{mn}) N_n \quad (211.6)$$

нисбат ҳажм бирлигига вақт бирлиги давомида бўлаётган $n \rightarrow m$ ўтишларнинг сонига тенг бўлиб, бу ўтишларнинг ҳар бирида $\hbar \omega_{nm}$ фотонлар ютилади. Ўлчамлиги с^{-1} га тенг бўлган $B_{nm} u(\omega_{mn})$ кўпайтма A_{mn} га ўхшаб кетади, яъни n -ҳолатдаги бир атомга вақт бирлигига тўғри келган ўтишларнинг сонини кўрсатади. Шунинг учун кўпинча $B_{nm} u(\omega_{mn})$ миқдор вақт бирлигига ютилиши экстремумиги дейилади. B_{nm} коэффициент, A_{mn} коэффициент каби, маълум бир ўтишнинг характеристикиси бўлиб, ташқи шароитларга эмас, балки атомнинг хусусиятларигагина боғлиқ бўлади. Эйнштейн A_{mn} ва B_{nm} коэффициентларнинг бир-бира га процэрционал эканлигини исбот қилди (қўйига қаралсин).

Эйнштейн спонтан чиқариш ва ютишдан ташқари яна бир радиацион процесс ҳақида тасаввур киритди; бу процесс индукияланган (ёки мажбурий, ёки стимуллаштирилган) чиқариш дейилади. Индукияланган чиқариш спонтан чиқаришдан фарқли ўлароқ фотоннинг ташқи электромагнитик майдон таъсирида чиқарилишидан ибрат бўлади: энергетик жиҳатдан юқорироқ (E_m) ҳолат-

да бўлган атом энергияси камроқ (E_n) ҳолатга ўтади ва $\omega_{mn} = -(E_m - E_n)/\hbar$ частотали фотон чиқади. Мажбурий (индукияланган) ўтишлар натижасида нурлантирилаётган энергия ва бундай ўтишларнинг ҳажм бирлигида вақт бирлиги давомидаги сони (211.5) ва (211.6) ифодаларга ўхшашиб ёзилади:

$$Q_{mn}^{\text{Инд}} = B_{mn} \hbar \omega_{mn} N_m u(\omega_{mn}), \quad (211.7)$$

$$Z_{mn}^{\text{Инд}} = Q_{mn}^{\text{Инд}} / \hbar \omega_{mn} = B_{mn} u(\omega_{mn}) N_m. \quad (211.8)$$

B_{mn} катталик Эйнштейннинг мажбурий (индукияланган) чиқаришга доир коэффициенти дейилади. Агар майдон бўлмаса ($u(\omega_{mn}) = 0$), у ҳолда мажбурий ўтишлар бўлмайди. Шундай қилиб, ташқи майдон фотонларнинг ҳам ютилиши, ҳам чиқарилиши билан боғланган ўтишларга сабабчи бўлар экан.

Мажбурий ўтишлар ва мажбурий чиқаришнинг мавжудлиги бир қатор тажриба фактлари ҳамда назарий мулоҳазалардан бевосита келиб чиқади. Агар мажбурий ўтишларни ҳисобга олинса, у ҳолда Бор постулатлари иссиқлик нурланишининг аниқ топилган қонунларига хилоф бўлмаслигини Эйнштейн кўрсатди. Планк формуласининг Эйнштейн томонидан келтирилган исботини кўриб чиқайлик.

Атом ҳолидаги газ ёпиқ ҳажмда изотермик шароитда турган бўлсин. Иссиқлик нурланиши натижасида вужудга келган электромагнитик майдоннинг ўша ҳажмнинг ўзида бўлиши табиийдир. XXXVI бобда аниқланганидек, газ ва иссиқлик нурланишидан иборат бўлган бу система термодинамик мувозанатда бўлиши учун газ билан нурланишининг температураси бир хил бўлиши, атомлар Максвелл — Больцман тақсимотига бўйсуниши, нурланиш эса Планк формуласига бўйсуниши керак. Лекин системада термодинамик мувозанат қарор топганлигидан газдаги ҳар бир атомнинг энергияси ўзгармас бўлади деган хуолоса чиқмайди. Атомлар билан майдон ўртасида доимо энергия алмашиниб туради. Атомлар бир ҳолатдан иккинчисига ўтиб, фотонлар чиқаради ва ютади; атом билан майдон ўртасида импульс алмашиш ҳам бўлади: фотон чиқарилганда ва ютилганда импульс ўзгаради (қ. 184-§). Газ атомлари тўқнашганида ҳам импульс ва энергия алмашиниши бўлади. Бироқ бу процессларнинг ҳеч бири бутун системадаги термодинамик мувозанатни ва атомларнинг бу мувозанатга хос энергия ва тезликлар бўйича тақсимот қонунларини, шунингдек нурланиш энергиясининг спектр бўйича тақсимот қонунларини буза олмайди.

Юқорида айтилган фикр газнинг $n \rightarrow m$ ўтиш прэцессида ютган нурланиш қуввати тескари процессларда, яъни мажбурий ва спонтан процессларда нурлантирилаётган қувватга тенг бўлиши керак эканлигини билдиради. Бу шарт бажарилганда нурланиш энергиясининг спектрал зичлиги (ω_{mn} частотаси учун) ва m , n ҳолатлар-

даги атомларнинг ўртача сони ўзгартмайди. Шундай қилиб, термодинамик мувозанат ҳолатида қўйидаги тенглик тўғри бўлиши керак:

$$Q_{nm}^{\text{ютил}} = Q_{mn}^{\text{спонт}} + Q_{mn}^{\text{инд}} \text{ ёки } Z_{nm}^{\text{ютил}} = Z_{mn}^{\text{спонт}} + Z_{mn}^{\text{инд}}. \quad (211.9)$$

Иссиқлик нурланишининг спектрал зичлигини $u_{\omega_{mn,T}}$ билан белгилаймиз. (211.4), (211.6), (211.8) муносабатларга биноан, (211.9) дан қўйидаги тенглик келиб чиқади:

$$B_{nm} N_n u_{\omega_{mn,T}} = A_{mn} N_m + B_{mn} N_m u_{\omega_{mn,T}}. \quad (211.10)$$

Бизнинг вазифамиз Эйнштейн назариясига мөс равиша Планк формуласини келтириб чиқаришдан иборат. Шунинг учун (211.10) ни $u_{\omega_{mn,T}}$ га нисбатан ёзилган тенглама деб қарааш керак. Нурланиш энергиясининг спектр бўйлаб тақсимоти шундай бўлиши керакки, бунда газ билан нурланиш ўртасидаги (211.10) мувозанат шарти бажариладиган бўлсин.

Бу шартдан қўйидагини топамиз:

$$u_{\omega_{mn,T}} = \frac{A_{mn}/B_{mn}}{B_{nm} N_n / B_{mn} N_m - 1}. \quad (211.11)$$

Термодинамик мувозанат ҳолатида сатҳларнинг бандликлари Больцманнинг (211.1) тақсимотидан аниқланади, натижада (211.11) ифодани

$$u_{\omega_{mn,T}} = \frac{A_{mn}/B_{mn}}{(g_n B_{nm}/g_m B_{mn}) \exp(\hbar \omega_{mn}/kT) - 1} \quad (211.12)$$

шаклда ёзиш мумкин, бу ерда $E_m - E_n$ айрма Бор формуласига мувофиқ фотоннинг $\hbar \omega_{mn}$ энергияси билан алмаштирилган. Топилган муносабат Виннинг иккинчи (200.1) қонунига тўғри келиб, бу қонунга мувофиқ температура фақат ω/T комбинацияда учраши мумкин.

Мувозанатдаги нурланишининг спектрал зичлиги, 196-§ да кўрсатилганича, температура билан частотанинг универсал функцияси бўлиши керак, яъни нурлантирувчи ва ютувчи конкрет система-нинг хусусиятларига боғлиқ бўлмаслиги керак. Шунинг учун A_{mn}/B_{mn} ва B_{nm}/B_{mn} нисбатлар маълум универсал қийматларга эга бўлиши керак. Бу қийматларни топиш учун λ тўлқин узунликлар ва T температура етарли даражада катта оўлганда (яъни $\lambda \gg \lambda_{\max}^*$ = 0,51/T, к. 200, 201-§) ўлчаб тасдиқланадиган (201.1) Рэлей—Жинс қонунидан фойдаланамиз. Юқорида кўрсатилган шартлар учун $\exp(\hbar \omega_{mn}/kT) \approx 1 + \hbar \omega_{mn}/kT$ бўлади; (211.12) ва (201.1) муносабатларни таққослаш натижасида қўйидаги формулаларни топамиз*:

* $c u_{v,T} = 4 \epsilon_{\omega,T}, 2 \pi u_{\omega,T} = u_{v,T}$ тенгликларни эътиборга олиш зарур.

$$g_n B_{nm} = g_m B_{mn}; A_{mn} = \frac{\hbar \omega_{mn}^3}{\pi^2 c^3} B_{mn}; \quad (211.13)$$

$$u_{\omega_m n, T} = \frac{\hbar \omega_{mn}^3}{\pi^2 c^3} [\exp(\hbar \omega_{mn}/kT) - 1]^{-1}. \quad (211.14)$$

Ниҳоят, бизнинг мулоҳазаларимиз истаган ўтиш учун тўғри бўлгани сабабли (211.14) даги ω_{mn} частотанинг ўрнига ихтиёрий ω частотани қўйсак, (211.14) муносабат Планк формуласи билан бир хил бўлиб қолади.

Агар формулани чиқараётганда мажбурий чиқаришни ҳисобга олмасак, (211.14) кўринишдаги формула га ўхшац, лекин маҳражида бир йўқ формула га эга бўлишимизни текшириб ишониш қийин эмас. Демак, агар мажбурий нур чиқариш мавжудлигини тан олинса, Эйнштейн назарияси иссиқлик нурланиши қонунларига хилоф бўлмас экан. Агар мажбурий чиқариш тўғрисидаги постулатни қабул қиласак, у ҳолда (211.14) ифодага бошқа нуқтаи назардан қараш мумкин. Агар $\hbar \omega \gg kT$ бўлса, $\exp(\hbar \omega/kT)$ га нисбатан бирни ҳисобга олмаса ҳам бўлади; физика нуқтаи назаридан бу ҳол термодинамик мувозанатни сақлаш учун амалда спонтан чиқаришнинг кифоя эканлигини, температура билан частота ўртасидаги кўрсатилган муносабатда қўюри сатҳларгача уйғотилган атомлар кам бўлгани учун мажбурий чиқариш ютишга нисбатан кам эканлиги ва сезилари таъсир кўрсата олмаслигини билдиради. Аксинча, Рэлей—Жинсинг тахминий қонуни қўлланиладиган узун тўлқинли соҳада ($\hbar \omega \ll kT$) эса фотонларнинг мажбурий нурланиши ва ютилиши юз берадиган ўтишларнинг сони қарийб тенг бўлади.

Шундай қилиб, Эйнштейн иссиқлик нурланишининг тажрибалар ёрдамида ишончли тасдиқланган умумий қонунларига ва ёруғликнинг чиқарилиш ва ютилиш процессларига тегишли бўлган янги квант тасаввурларига асосланиб Планк формуласини чиқарди ва ўша вақтда вужудга келаётган квант назарияси физиканинг фундаментал қонунларидан бирига мос эканлигини кўрсатди.

A_{mn} , B_{nm} ва B_{mn} коэффициентлар ўртасида Эйнштейн топган (211.13) муносабат бутунлай умумий характерга эга ва истаган квант системаларга (атомлар, молекулалар, ионлар ва шу кабилаларга) қўлланиши мумкин. Гарчи биз мулоҳазалар юритган вақтимизда атомлар тўғрисида гапирган бўлсак-да, амалда энергиянинг дискрет қийматларига эга бўлган стационар ҳолатларнинг мавжудлигигина назарда тутилган. Албатта, уч хил радиацион процесс ҳақидаги тасаввурларни термодинамик мувозанатда бўлмаган манбаларга ҳам қўллаш мумкин.

Эйнштейннинг (211.13) муносабатига асосан, ёруғликнинг ютилиши бошқа ҳамма шароитлар тенг бўлганда A_{mn} коэффициентнинг қиймати катта бўлган спектрал чизиқларда кучлироқ бўлади.

Масалан, атомар водород спектридаги Бальмер сериясининг (38.1 ва 38.3-расмлар) катта ҳадлари учун ютилиш кам бўлиши керак, чунки юқорида келтирилган маълумотларга кўра бу ҳадларга тегишли A_{mn} коэффициентлар кичик. (211.13) муносабатлар ўлчашларда ҳеч қандай истисносиз тасдиқланади. Шунинг учун ютиш коэффициентларини ўлчаб ва (211.13) муносабатга асосланиб, Эйнштейннинг биринчи A_{mn} коэффициентларининг сон қийматларини аниқлаб олиш мумкин.

Атомлар нурлантираётган ёруғлик қатъий монохроматик эмаслиги ва частоталарнинг маълум чегарали кенгликка эга бўлган интервалида жойлашган спектрал ташкил этувчиlardан иборат эканлиги тўғрисида юқорида кўп марта айтилган эди (қ. 158-§). Бу параграфда баён қилингандарнинг ҳаммаси спектрал чизиқнинг интеграл интенсивлиги деб аталадиган катталикка, яъни спектрал чизиқнинг барча монохроматик ташкил этувчиларининг йиғиндисига тааллуқли эди. Агар етарли даражада юксак ажратувчи кучга эга бўлган спектрал аппаратдан фойдаланилса, нурланишинг чизиқнинг ичидаи спектрал зичлигини ҳам ёки бошқа сўз билан айтганда спектрал чизиқнинг контуруни ўлчаш мумкин.

Спонтан чиқариши чизигининг контуруни миқдорий ифодалаш учун атомларнинг $n \rightarrow m$ спонтан ўтишларида ҳажм бирлигига нурлантираётган ва $d\omega$ спектрал интервалга тўғри келадиган $q_{mn}^{\text{спонт}}(\omega) d\omega$ қувват учун ифода тузиш керак:

$$q_{mn}^{\text{спонт}}(\omega) d\omega = \hbar \omega N_m a_{mn}(\omega) d\omega. \quad (211.15)$$

Эйнштейннинг биринчи коэффициентининг спектрал зичлиги деб аталадиган $a_{mn}(\omega)$ катталик чизиқнинг контуруни ифодалайди ва A_{mn} билан қўйидаги муносабат орқали боғланган:

$$\int a_{mn}(\omega) d\omega = A_{mn}. \quad (211.16)$$

Ютиш чизиги контури масаласига ўтамиз. Бу контурни ўлчаш учун ютидиган газни монохроматик ёруғлик билан ёритиш ёки физика нуқтан назаридан эквивалент равища газ орқали ўтган ёруғликни спектрга ажратиш ва айрим монохроматик ташкил этувчиларни кузатиш мумкин. Мажбурий нурланиш чизигининг контури ҳам худди шундай текширилади. Мос равища ҳажм бирлигига ва частоталарнинг $d\omega$ интервалидаги $n \rightarrow m$ ва $m \rightarrow n$ ўтишлар учун ютилаётган ва индукцияли чиқарилаётган қувват ҳисобланади:

$$q_{nm}^{\text{ютил}}(\omega) d\omega = \hbar \omega N_n b_{nm}(\omega) u(\omega) d\omega; \int b_{nm}(\omega) d\omega = B_{nm}; \quad (211.17)$$

$$q_{mn}^{\text{инд}}(\omega) d\omega = \hbar \omega N_m b_{mn}(\omega) u(\omega) d\omega; \int b_{mn}(\omega) d\omega = B_{mn}. \quad (211.18)$$

Бу ерда $u(\omega) d\omega$ — атомлар жойлашган монохроматик нурланишнинг энергияси.

Батафсил анализ $q_{mn}(\omega)$, $b_{mn}(\omega)$ ва $b_{nm}(\omega)$ функциялар (211.13) га ўхшаш муносабатлар билан боғланган эканлигини кўрсатади:

$$g_n b_{nm}(\omega) = g_m b_{mn}(\omega) \quad a_{mn}(\omega) = \frac{\hbar \omega}{\pi^2 c^3} b_{mn}(\omega). \quad (211.19)$$

Агар чизиқнинг ўртача частотаси унинг кенглигидан анча катта бўлса, ω^3 кўпайтувчини шу кенглик ичida ўзгармас деб ҳисобласа бўлади. Демак, бундай ҳолда ютиш, мажбурий ва спонтан чиқариш чизиқларининг контурлари бир хил бўлади.

Назариянинг бундай хулосаси ёруғликнинг қиёсан кам интенсивликлари учунгина тажрибада тасдиқланган. Майдон етарли даражада қувватли бўлганда $a_{mn}(\omega)$ ва $b_{mn}(\omega)$ нинг пропорционаллик қонунигина бажарилар экан ва умумий ҳолда $a_{mn}(\omega)$ катталик $b_{nm}(\omega)$ га пропорционал эмас. Бундай муҳим ҳодисани тушунтириш физиканингна умумий курси вазифасига кирмайди, шунинг учун биз $g_n b_{nm}(\omega) = g_m b_{mn}(\omega)$ тенгликнинг бузилиш даражаси кўп шартларга (нурланишнинг спектрал таркибиага, қувватига, n ва m ҳолатларнинг давом этиш вақтига ва бошқаларга) боғлиқ эканлигини ҳамда 10^{-2} Вт/см² тартибли жуда катта бўлмаган қувватларда бутенглик кўп бузилиши мумкин эканлигини айтиб ўтамиш.

Эйнштейн мажбурий ўтишлар натижасида чиқарилган тўлқинлар қўйидаги муҳим хусусиятга эга эканлигини кўрсатди: бу тўлқинларнинг частотаси, фазаси, тарқалиши йўналиши ва қутбланиши ҳолати атомнинг бир ҳолатдан бошқа ҳолатга ўтишига сабабчи бўлган нурланишнига ўхшаш бўлади. Бошқача қилиб айтганда, индукцияланган равишда чиқарилган фотонларни атомларга тушаётган фотонлардан ажратиб бўлмайди ва индукцияланган чиқаришнинг роли майдон амплитудасини кўпайтиришдангина иборат бўлади.

Мажбурий нурланишнинг бу хусусияти ютиш коэффициенти билан ютиш ҳамда чиқариш учун илгари қабул қилинган эҳтимолликлар ўртасидаги боғланишини тушуниш учун муҳимдир. Ёруғликнинг бирор моддадаги абсорбциясини текшириш учун моддадан ўтган ёруғликнинг интенсивлиги унга тушаётган нурланишнинг интенсивлиги билан тақосланади. Агар моддада уйғонган атомлар бўлса, фотонлар ютиладиган ўтишлардан ташқари мажбурий ўтишлар ҳам юз беради. Юқорида айтилгандек, мажбурий равишда чиқарилган фотонларни тушаётган ёруғлик фотонларидан ажратиб бўлмайди, яъни мажбурий ўтишлар ўтәётган дастадаги фотонларнинг ютилиши натижасида камайишини бир оз компенсациялади.

Юқорида айтилган фикрларни миқдорий муносабатлар кўришишида ифодалаймиз. Моддага тарқалиш йўналишлари тахминан бир хил бўлган фотонлар оқими (нурларнинг параллел дастаси) тушаётган бўлсин. Бунда энергиянинг спектрал зичлиги ва оқими қўйидаги муносабат орқали боғланган:

$$I(\omega) = cu(\omega).$$

Мұхитда қалинлиги dz га тенг ва тушаётган оқимга перпендикуляр жойлашған қатламни ажратиб оламиз. Ёруғликнинг ютилишига мос келадиган $n \rightarrow m$ ўтишлар натижасыда оқим қатлам ичиде қуийдаги миқдорда камаяди:

$$q_{nm}^{\text{ютил}}(\omega) dz = \frac{1}{c} \hbar \omega N_n b_{nm}(\omega) I(\omega) dz.$$

$m \rightarrow n$ каби тескари ўтишлэр натижасындағы мажбурий чиқариш оқимни (ўша қатламнинг үзіда) қуийдаги миқдорда күпайтиради:

$$q_{mn}^{\text{инп}}(\omega) dz = -\frac{1}{c} \hbar \omega N_m b_{mn}(\omega) I(\omega) dz.$$

Шундай қилиб, қатламдан ўтган оқимнинг жами үзгариши қуийдагига тенг:

$$dI(\omega) = -\frac{\hbar\omega}{c} \left[N_n b_{nm}(\omega) - N_m b_{mn}(\omega) \right] I(\omega) dz.$$

Шу билан бирга, оқимнинг үзгаришини ютиш коэффициенти орқали қуийдагича ифодалаш мүмкін:

$$dI(\omega) = -\alpha(\omega) I(\omega) dz.$$

Охирги икки мунссабатни солишириб, қуийдагини топамиз:

$$\begin{aligned} \alpha(\omega) &= \frac{\hbar\omega}{c} \left[N_n b_{nm}(\omega) - N_m b_{mn}(\omega) \right] = \\ &= \frac{1}{4} \lambda^2 a_{mn}(\omega) g_m \left[N_n/g_n - N_m/g_m \right]. \end{aligned} \quad (211.20)$$

(211.20) даги ифодалар бевосита ўлчанадиган ютиш коэффициенти билан Эйнштейн коэффициентлари ўртасындағы муносабатни билдиради. Юқорида келтирілген ҳисобларда фақат икки m ва n ҳолаттар үртасындағы ўтишларғина еътиберға олинган. Атомнинг бәшқа ҳамма ҳолатлари үртасындағы ўтишларға алоқадор бүлгандар ютилишнинг түлиқ коэффициенти (211.20) га ўхшаган ифодаларнинг ийиндинсига тенг бўлади.

Мажбурий ўтишларнинг роли тўғрисидаги сифатга оид мулоҳазаларга мос равишда уйғонган атомлар ютиш коэффициентининг қийматини камайтиради. Бу ҳолнинг тажрибалардаги баъзи қўринишлари билан илгарироқ манфий дисперсияни муҳокама қилганд (қ. 156-§) ва Вавиловнинг ютиш коэффициентининг ёруғлик интенсивлигига боғлиқлигини текшіришга бағишиланган тажрибалирида учрашган эдик (қ. 157-§).

Юқорида атом ва молекулалар чиқараётган ёруғликнинг монохроматик бўлмаслигининг турли-туман физик сабаблари бир неча марта муҳокама қилинган эди (қ. 4, 14, 22, 158, 210-§). Нурлантирувчи атом муҳитнинг бошқа зарралари томонидан сезадиган регу-

ляр бўлмаган, статистик ғалаёнларнинг таъсирида нурланиш ўзаро когерент бўлмаган ва амплитудаси, фазаси ҳамда частотаси билан фарқ қиласиган тўлқин цугларининг кетма-кетлигидан иборат бўлади. Тўлқин цугларининг Фурье теоремасига асосланган анализи чизиқнинг контуруни ҳисоблаш имкониятини (қ. 22-§), яъни ҳар бир конкрет ҳолда Эйнштейн коэффициентларининг спектрал зичлиги билан частота ўртасидаги боғланишнинг кўринишини аниқлаш имкониятини беради.

Нурланишнинг амплитуда, частота ва фаза бўйича модуляциясини квант тасаввурлари нуқтаи назаридан талқин этилишини муҳокама қиласиган. Даставвал спектрал чизиқлар кенгайишининг спонтан ўтишлар туфайли бўладиган умумий сабабини қайд қиласиз. Шу ўтишлар туфайли уйғонган ҳолатларнинг ва, демак, тўлқин цугларининг давом этиш вақти чекланган бўлади. Натижада спонтан ўтишларнинг ўзи чизиқнинг кенгайишига сабаб бўлади, бунда $a_{mn}(\omega)$ қўйидаги кўринишда бўлади (22.13 билан солиширинг):

$$a_{mn}(\omega) = A_{mn} \frac{\Gamma/\pi}{(\omega - \omega_{mn})^2 + \Gamma^2}. \quad (211.21)$$

(211.21) кўринишдаги функцияниң тўлиқ анализи 22-§ да берилган бўлгани учун биз уни такрорламаймиз. Фақат Γ ярим көнглик квант назариясига мувофиқ, m , n ҳолатларнинг давом этиш вақтига

$$\Gamma = \frac{1}{2} \left(1/\tau_m + 1/\tau_n \right) \quad (211.22)$$

муносабат орқали боғланганинги, яъни иккала ҳолатнинг давом этиш вақти билан аниқланишини кўрсатиб ўтамиш.

Нурлантирувчи атомларнинг муҳит билан ўзаро таъсиралиши натижасида чизиқларнинг кенгайиши муҳитнинг хусусиятларига кўп боғлиқ бўлиб, газ, суюқлик ва қаттиқ жисмларда турли характеристика эга бўлади. Биз сийраклаштирилган газларнинг қиёсан содда ҳолини кўриб чиқамиш, бунда ўзаро таъсиранниш қисқа муддатли тўқнашишлар давомида бўлиб, бу тўқнашишларнинг давом этиш вақти эркин югуриш вақтига қарагандан анча камдир. Бундай шароитда нурланиш цугларнинг кетма-кетлигидан иборат бўлиб, бу цугларнинг давом этиш вақти тўқнашиш пайтидаги процессларга боғлиқ бўлади.

Агар тўқнашишлар натижасида атом m , n ҳолатлардан чиқса (ноэластик тўқнашишлар), цугларнинг давом этиш вақти қисқаради ва (211.21), (211.22) формуласалар бажарилади, бунда τ_m , τ_n лар m , n ҳолатларнинг тўқнашиш натижасида қисқарган давом этиш вақтларини кўрсатади. Нурланишнинг фаза бўйича модуляциясини тушунтириш учун тўқнашиш вақтида стационар ҳолатларнинг энергияси ва ω_{mn} частота бир оз ўзгаришини ҳисобга олиш керак.

Частотанинг бундай ўзгариши натижасида фаза тўқнашиш давомида қўшимча равишда кўпаяди, яъни тўқнашишдан олдин ва кейин нурланишнинг фазаси ҳар хил бўлади. Натижада нурланиш давом этиш вақти т вақт билан аниқланадиган цугларга бўлиниб, бу т вақт давомида фазанинг тасодифий «янгишиши»нинг катталиги қарийб լ га етади. 22-§ да кўрсатилганча, нурланишнинг фаза бўйича модуляцияси чизиқнинг контури учун (211.21) кўринишидаги ифодани беради, бунда $\Gamma = 1'/\tau$ га тенг.

Юқорида кўрилган сийраклаштирилган газ ҳолида чизиқнинг контури атомларнинг иссиқлик ҳаракати натижасида Допплер эфекти сабабли қўп кенгайиши мумкин. Агар фақат Допплер эфекти сабабли кенгайиши ҳисобга олинса, (22.17) муносабатга мувофиқ қўйидагига эга бўламиш:

$$\alpha_{mn}(\omega) = A_{mn} \left(V \pi \Delta \omega_D \right)^{-1} \exp \left[- (\omega - \omega_{mn})^2 / (\Delta \omega_D)^2 \right];$$

$$\Delta \omega_D = \omega_{mn} \bar{v}/c; \quad \bar{v} = \sqrt{2kT/m_a}, \quad (211.23)$$

бу ерда m_a — атомнинг массаси.

Ташқи шароитлар ва нурлантираётган атомнинг хусусиятларига боғлиқ равишда кенгайишнинг уёки бу сабаби устун бўлиши мумкин. Босим етарли даражада паст бўлганда Допплер эфекти сабабли кенгайиши асосий роль ўйнайди: спектрнинг кўринувчан соҳасида $\Delta \omega_D \approx 10^{10}$ с^{-1} ($T = 500$ К, атом оғирлиги 20). Табиий кенглик одатда анча кам бўлади ($\sim 10^8$ с^{-1}). Шунинг учун бу кенгайишни ўрганиш учун Вин ёруғлик манбай сифатида атомлар дастасидан (канал нурлари, қ. 158-§) фойдаланди. Босимнинг ортиши билан ноэластик тўқнашишлар ва фаза бўйича модуляцияси натижасида кенгайиш ортади, чунки бунда эркин югуриш вақти камаяди. Одатда тўқнашишлар натижасида кенгайиш босим 10 мм сим. устдан ортганда сезиларли бўлади ва босим тахминан бир атмосфера атрофида бўлганда устун бўла бошлади.

Шундай қилиб, 207—211-параграфларда баён қилинган фикрлар бизни чизиқларнинг вазияти, интенсивлиги ва контури тўғрисидаги спектроскопик маълумотларнинг бутун тўпламини квантлар назариясида батафсил изоҳлаб бериш мумкин эканлигига ишонтиради.

212- §. Ёруғланишнинг қиздириш ёрдамида уйғотилиши

Квант назарияси газ горелкаси алангасига киритилган буғларда ёруғланиш юзага келтириш бўйича жуда кўп тажрибаларни аниқ талқин этади.

Бунзен горелкасининг рангиз алангасига бирор металл буғларини киритамиз; масалан, асбест парчасига хлорли стронций эритмаси шимдириб, шундай пиликни горелка алангасига тутамиз.

Аланга қизил рангга бүялади ва спектроскоп ёрдамида кузатиш стронцийнинг $\lambda = 689,2$ нм ли чизиги мавжуд эканлигини кўрсатади. Бунда на хлорнинг чизиқлари, на стронцийнинг бошқа чизиқлари кўринмайди. Умуман айтганда, алангада баъзи металларнинг унча кўп бўлмаган чизиқларинигина йўғотиш мумкин. Бундай ҳолнинг сабабини металл атомига алангани ташкил қилган зарралар (атомлар, молекулалар, ионлар, электронлар) билан тўқнашиш натижасида узатиладиган энергия миқдоридан излаш керак. Бунзен горелкасининг алангаси 2000 К га яқин температура билан характерланади. Бундай шароитда зарраларнинг ўртача кинетик энергияси катта эмас ва бор-йўғи 0,26 эВ бўлади. Температураси 2000К бўлган алангага ичида кинетик энергияси ўртача энергиядан анча катта бўлган зарралар бир оз миқдорда бўлади, чунки зарраларнинг тезликлари хаотик характердадир. Лекин тезликларнинг таҳсимланиш қонунига (Максвелл қонунига) биноан, ўртача қийматдан анча катта тезликларга эга бўлган зарраларнинг сони ўртача қийматдан узоклашиб билан жуда тез камаяди. Шунинг учун кинетик энергияси 2—3 эВ дан катта бўлган зарралар шунчалик камки, уйғониш потенциаллари бу қийматлардан катта бўлган атомларнинг амалда ёруғланишини кутиш мумкин эмас.

38.2-жадвалда алангада осон йўғотиладиган атомларга тегишли маълумотлар берилган.

Аксинча, симоб (уйғониш потенциали 4,9 В) ёки водород (уйғониш потенциали 10, 15 В) каби моддаларни горелка алангасида сезиларли даражада йўғотиш мумкин эмас. Температураси юқоригоқ бўлган алангада уйғониш потенциаллари юқорироқ бўлган чизиқларни ҳам кузатиш мумкин. Масалан, етарли даражада юқори босимда (айтайлик, атмосфера босимида) ёнаётган электр ёйи устунида электр майдони таъсирида учайдиган ионлар ва электронларнинг зарблари ёй устунини ташкил қилган газ ва бугларнинг молекулаларига катта кинетик энергия беради, натижада ёйда электродлар ўртасида электр разряди бўлиб туриши учун етарли бўлган ионланишни таъминловчи юқори температура (6000—7000 K) қарор топади. Ёй устунида газ горелкасидагига қараганда ниҳоятда кўп чизиқларни кузатиш мумкин.

38.2- жадвал

Баъзи атомларнинг тўлқин узунликлари ва уйғониш потенциаллари

Номи	Тўлқин узунлиги λ , А	Уйғониш потенциали, В	Номи	Тўлқин узунлиги λ , А	Уйғониш потенциали, В
Лъгий	6707,8	1,84	Стронций	6892	1,8
Натрий	5896—5890	2,1	Барий	5535	2,24
Калий	7664—7699	1,6			

Агар атомлар, молекулалар, ионлар ва электронлар ўртасидаги тұқнашишлар етарли даражада күп бұладиган бўлса, улар орасида иссиқлик мувозанати қарор топади ва ҳамма зарралар тезликларининг тақсимотини Максвелл қонуни бўйича топиш мумкин, бунда турли сортдаги зарраларнинг ўртача кинетик энергиялари бир хил бўлади. Бундай ҳол ёй разряди атмосфера босимида ёки бир оз паст босимда бўлганда юз берса керак. Лекин ёйдаги босим етарли даражада паст бўлса, атомлар ўртасида ҳамда электронлар ўртасида мувозанат бўлган ҳолда ҳам атомлар билан электронлар ўртасида мувозанат қарор топмаслиги тажрибада кўринади*. Шундай қилиб, атомлар температураси (атомлар тезликларининг T_a температурага мос бўлган Максвелл тақсимоти) ва электронлар температураси (электронлар тезликларининг T_e температурага мос келадиган Максвелл тақсимоти) тўғрисида гапириш мумкин, лекин T_e температура T_a га тенг бўлмай, анча каттадир ($T_e \gg T_a$).

Бундай шароитларда атомлар электронларга тўқнашиш натижасида уйғониши мумкин, яъни уйғониш шарти электронларнинг температураси билан белгиланади. Агар иссиқлик мувозанати мавжуд бўлса (горелка, атмосфера босимидағи ёй устуни), ёруғланишнинг юзага келишини газнинг температураси бўйича аниқлаш мумкин.

213-§. Молекулаларнинг кўринувчан ва ультрабинафша соҳалардаги полосали спектрлари

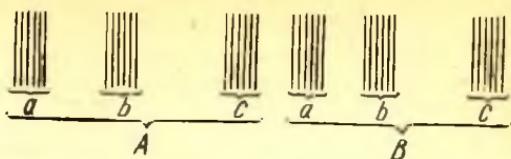
Водород спектрини муҳокама қилганда бу спектрдаги серияларни ташкил қилган дискрет спектрал чизиқлардан ташқари қатор йўлаклар кузатилишини ва бу йўлакларни етарли даражада юқори ажратувчанлик қобилиятига эга бўлган асбоблардан фойдаланиб текширганда улар жуда яқин жойлашган бир қатор чизиқларга ажralиб кўп чизиқли (ёки полосали) деб аталадиган спектр ҳосил қилишини айтиб ўтган эдик. Молекулалари икки ёки бир неча атомлардан иборат бўлган бошқа газларнинг спектрлари ҳам худди

* Электронлар ва атомлар ўртача кинетик энергияларининг Генглапишиши анча мурakkab йўлдан бэрэди. Электронлар ағомлар билан эластик равишида тўқнашганды атомларнинг массаси этекронлар массасидан кўп фарқ қилгани учун кинетик энергия билан атмаси даражаси жуда паст бўлади. Ноэластик тўқнашишда атомларга кинетик энергия йирик порциялар кўринишида узатилади (уйғониш, икнташи), лекин ағомлар бу энергияни кинетик энергия сифатида эмас, балки бошқа ҳолатга ўтган атомнинг икчи энергияси сифатидагина қабул қиласи. Лекин уйғонланган ағом олинган энергияни куртаниш сифатидагина чиқара олади эмас, уйғонланган ағом уйғонлаган ағом бўтанин тўқнашиши натижасида уйғониш энергияси иккала ағом ўртасидаги кинетик энергия кўринишида тақсимланиси мумкин. Иккинчи турдаги тўқнашишда деб аталадиган бундай тўқнашишларни тажрибада кузатиш мумкин. Бу тўқнашишлар электр разрядидаги электронлар кинетик энергиясининг атомларнинг кинетик энергиясига ўтиш вақтида бўладиган ҳодисаларда муҳим роль йўнайди.

шундай хусусиятга эга. Аксинча, бир атомли газларда (инерт газлар, металларнинг буғлари) фақат чизиқ-чизиқ спектрлар кузатилиди. Тўғри, катта босимларда металларнинг буғлари (масалан, Hg, Zn ва бошқалар) ҳамда инерт газлар полосали спектрлар ҳосил қиласиди, лекин турли-туман текширишлар бундай шароитларда Hg_2 , He_2 , HgH , Cs_2 ва бошқалар каби турғун эмас бирикмалар, яъни полосали спектрларнинг нурланишига сабабчи бўлган молекулалар ҳосил бўлишини кўрсатди.

Молекуляр спектрларни кузатгандан, атомларнинг спектрларини кузатгандагидек, молекулаларни атрофдаги зарраларнинг ғалаёнловчи таъсиридан ҳимоя қилиш керак, яъни моддани газ ҳолатида кузатиш керак. Молекуляр спектрларни горелка алангасида ёки электр разрядининг Гейслер трубкаси, ёй, учқун каби турли хилларида ҳосил қилиш мумкин. Бунда ортиқча кучли уйғотишлардан эҳтиёт бўлиш керак, акс ҳолда молекулалар емирилиши (диссоциация) ва, демак, молекуляр спектрларнинг ташувчилари йўқолиши мумкин. Бундай процессни спектрларни электр ёйи ёрдамида уйғотганда кузатиш мумкин. Ёйнинг температураси 5000—7000 К га тенг бўлган энг иссиқ қисмларида асосан атомларнинг ва энг мустаҳкам бирикмаларнинг (масалан, CN нинг) нурланишлари чиқарилади; кўпчилик бирикмаларнинг нурланиши эса ёйнинг совукроқ қисмларидан чиқарилади.

Полосали спектрлар ҳосил қилиш учун газни тегишлича ёритиш таъсирида ёруғланишга мажбур қилиш мумкин (флуоресценция). Икки атомли молекулаларнинг спектрлари батафсилоқ текширилган. Кўп атомли молекулалар одатда мустаҳкамлиги камроқ бирикмалар бўлади, чунки бундай молекуладаги айрим қисмларнинг турли хил ўзаро айланиши ва тебраниши емирилиш учун жуда кўп имкониятлар яратади. Шунинг учун кўп атомли молекулаларнинг интенсив спектрини ҳосил қилиш анча қийин. Шу билан бирга, кўп атомли молекулаларнинг спектрлари анча мураккаб бўлади ва уларнинг мухим жиҳатларини ажратиш учун жуда ҳам юқори ажратувчи кучга эга бўлган спектрал асбоблардан фойдаланиш зарур бўлади. Интенсивликнинг камлиги ва ажратувчанлиги катта бўлган асбоблардан фойдаланиш зарурлиги каби иккала ҳол кўп атомли молекулаларнинг чиқариш спектрларини текширишни қийинлаштиради. Асосан ютиш спектрларини ўрганиш билан чекланишга тўғри келади; Кирхгоф қонунига асосланган бу усул икки атомли молекулаларга ҳам қўлланилади. Лекин кўп молекулалар узоқ ультрабинафша соҳада ютади, бу эса ўз навбатида текширишни янада қийинлаштиради. Полосали спектрларнинг интенсивликлари катта бўлмагани учун уларнинг умумий манзарасини кузатишида шиша ёки кварц призмали, ёритиш кучи катта бўлган спектрографлардан фойдаланиш мъяқулдир. Лекин бундай асбобларнинг ажрата олиш кучи катта эмас ва шунинг учун улар моле-



38.6- расм. Молекуланинг полосали спектрининг схематик тасвири.

куляр спектрларнинг тахминий тузилишини кўрсатади. Нозик жиҳатларини ажратиш учун ажрата олиш кучи жуда катта бўлган асбоблардан фойдаланиш керак; одатда дифракцион панжаралар қўлланилиб, уларда узоқ вақт экспозиция қилиш зарур бўлади.

Кўп атомли молекулаларнинг полосали спектрларини кузатишнинг қийинлиги ва уларни назарий жиҳатдан талқин этишнинг мураккаблиги уларни спектроскопик текширишларнинг етарли дараҷада ривожланмаганлигига сабаб бўлди. Келгусида биз фақат икки атомли молекулалар спектрларини ўрганамиз. 38.6 ва 38.7-расмларда молекуланинг чиқариш спектрининг схематик шакли ва фотосурати кўрсатилган. Расмлардан кўринишича, спектр зич полосаларга тўпланган қатор чизиқлардан ташкил топган. Бу полосалар (*a*, *b*, *c*) маълум қоида бўйича жойлашиб, полосалар системасини ташкил қиласи; ўз навбатида полосаларнилг кўпинча бутун спектр бўйича сочишган *A*, *B*, ... системалари полосалар системаларининг групласини (ёки сёриясини) ташкил қиласи*. Фотосурат йод спектридаги полосалар системаларининг бирини тасвирлайди.

Бундай спектрларнинг жами йоднинг тўла спектрини ташкил қиласидиган бутун серияни кўрсатади.



38.7- расм. Йод молекуласи спектридаги полоса система-ларидан бирининг фотосурати.

Кўпинча молекуляр спектрлар бир қатор тафсилотлар билан мураккаблашган бўлади, лекин полосали спектрларнинг ўзига хос хислатлари асосан юқорида айтиб ўтилганлардан иборат. Шундай қилиб, молекулаларнинг спектрлари атомларнинг спектрларидан анча мураккаб бўлиб, бунга молекулалар структурасининг мураккаброқ эканлиги сабаб бўлади, албатта. Лекин атом спектрларини талқин этишга хизмат қилган принципларнинг ўзидан фойдаланиб молекуляр спектрлар назариясининг асосий хусусиятла-

* 38.6-расмда соддалаштирилган схема кўрсатилган. Кўпинча айрим полосалар ва ҳатто полосалар системалари устма-уст тушади ва Су ҳол расшифровка қилишини қийинлаштиради.

рини аниқлаб олиш мүмкін. Бундан ташқары, атом спектроскопияси атомларнинг тузилиши масалаларда қандай яхши ёрдам берган бўлса, молекулалар спектроскопияси ҳам молекуларнинг тузилишини тушунишда шундай ёрдам беради.

Молекуляр спектрларни ҳам квант назарияси ёрдамида талқин этиш мүмкін. Фақат молекуланинг стационар ҳолати энергиясини ҳисоблаганда унинг структураси жуда ҳам мураккаб эканлигини ҳисобга олиш керак. Молекула энергиясининг ўзгариши, худди атомдаги каби, молекуланинг чекка қисмларини ташкил этган электрон конфигурациядаги ўзгаришлар натижаси бўлади. Лекин электрон конфигурацияси маълум бўлган молекулалар бир-бирларидан ядроларининг ҳолати билан фарқ қилиши мүмкін, ядролари эса умумий оғирлик марказига нисбатан тебраниши ва айланishi мүмкін. Ҳаракатнинг бундай хилларида маълум энергия запаслари бўлиб, бу запасларни умумий балансда ҳисобга олиш зарур. Квантлар назариясининг умумий мулоҳазаларида ва квантлар механикасида бажариладиган аниқ ҳисобларда энергиянинг бу запасларини дискрет ва квант характерга эга деб ҳисоблаш керак.

Ядроларнинг айланышига тегишли энергияни (ротацион энергияни) W_r билан, ядроларнинг тебранишига мос бўлган энергияни (вибрацион энергияни) W_v билан, электрон конфигурацияга тегишли энергияни (электронлар энергиясини) W_e билан белгилаймиз. Молекуляр ҳаракатнинг айрим турлари ўртасидаги ўзаро таъсир энергияси одатда W_r , га нисбатан ҳам кам бўлади. Шунинг учун биз бу энергияни ҳисобга олмаслигимиз ва молекуланинг бирор стационар ҳолатининг энергиясини етарли даражада аниқлик билан $W = W_e + W_v + W_r$, кўринишда ифодалашимиз мүмкін. Бэрнинг иккинчи постулатидан фойдаланиб, биз текшираётган молекула нурлантираётган частоталарни қўйидаги муносабатдан топамиз:

$$\hbar v = (W_e - W'_e) + (W_v - W'_v) + (W_r - W'_r), \quad (213.1)$$

бу ерда ўзгарган ҳолатга мос бўлган энергиялар штрихлар билан белгиланган.

(213.1) формула ёрдамида аниқланган спектрни тажрибада кузатилган спектр билан таққослаб, қўйидагига ишёнч ҳосил қиласмиз. Полосанинг айрим чизиқлари $(W_v - W'_v)$ ва $(W_e - W'_e)$ лар ўзгармаган ҳолда $(W_r - W'_r)$ нинг ўзгаришига мос келади. Тайинли бир полосада мүмкін бўлган ҳамма чизиқларнинг тўплами молекуланинг ротацион энергиясининг мүмкін бўлган турли ўзгаришларига боғлиқ. Агар $(W_e - W'_e)$ ўзгармагандан $(W_v - W'_v)$ ўзгарса, у ҳолда биз полосаларнинг a, b, c кетма-кетлигига, яъни система-лардан бирига (масалан, A га, қ. 38.6-расм) эга бўламиз. Шундай қилиб, полосалар системаларининг ҳар бири молекуланинг вибрацион энергиясининг ўзгариш имконияти билан боғланган. Ниҳоят, энер-

гиянинг мумкин бўлган ўзгаришларига $W_e - W'_e$ нинг вариациялари, яъни электронлар энергиясининг ўзгариши қўшилса, биз по-лосаларнинг турли A, B, C системаларига, яъни полосалар системаларининг бутун группасига эга бўламиз.

Полосали спектрнинг турли қисмлари ўртасидаги муносабатни бошқачароқ тасаввур қилса ҳам бўлади. Биз текшираётган молекулада фақат электрон ҳолатлари ўзгаради, айланышлар ва тебранишлар умуман йўқ, яъни молекула станционар ҳолатларининг энергияси фақат W_e катталик билан белгиланади, дея фаза қиласлик. Бундай молекуланинг спектри, атомлар спектрига ўхаш, электронларнинг $v = (W_e - W'_e)/h$ частотали ўтишларига мос бўлган чизиқлардан иборат бўлиб, бу чизиқлар бутун спектр бўйлаб амалда тахминан полосалар системалари кузатиладиган ерларда жойлашган бўлади. Бу чизиқлар бутун сериянинг спектр бўйлаб тақсимланишини белгилайди.

Энди молекулада турли хил тебранма ҳолатлар бўлишини ҳисобга оламиз; бунда юқорида таърифлаб ўтилган чизиқлардан ҳар бири чизиқлар системасига ажралиб, у чизиқларнинг ҳар бири по-лосаларнинг реал системасининг айрим полосаси бўлади. Ниҳоят, агар ротацион энергиянинг имкон бўлган ўзгаришларини ҳисобга олсак, у ҳолда ҳозиргина айтиб ўтилган айрим чизиқларнинг ҳар бири ҳақиқатда кузатиладиган полосаларни ифодалайдиган чизиқлар тўпламига айланади. Кузатилган қонуниятларнинг юқорида таърифланган изоҳидан $(W_e - W'_e)$, яъни электроннинг икки ҳолатдаги энергияларининг айримаси $(W_v - W'_v)$ дан анча катта, $(W_r - W'_r)$ катталик эса ўз навбатида $(W_r - W'_r)$ дан кўп марта катта, яъни

$$(W_e - W'_e) \gg (W_v - W'_v) \gg (W_r - W'_r) \quad (213.2)$$

деган хулоса чиқади, чунки полосанинг айрим чизиқлари частоталаридаги фарқ системадаги айрим полосаларнинг ўрнини белгилайдиган частоталар фарқига нисбатан жуда кам бўлиб, кейинги фарқ эса ўз навбатида системанинг сериядаги ўрнини белгилайдиган частоталар фарқидан анча камдир.

(213.2) тенгсизлик муҳокама қилинаётган моделнинг квант хусусиятларига мос келади. Ҳақиқатан ҳам, молекуланинг ротацион энергияси ядроларнинг қиёсан секин айланishi билан боғлиқ бўлади ва, одатда, $4 \cdot 10^{-22} \text{Ж}$ ($1/\lambda = 20 \text{ см}^{-1}$) дан ортмайди. Атомларни молекула қилиб бирлаштириб турадиган атомлараро кучлар таъсирида ядролар анча катта частота билан тебранади; улар $200 \cdot 10^{-22} \text{ Ж}$ ($1/\lambda \approx 1000 \text{ см}^{-1}$) га тенг энергияга эга. Ниҳоят, электронни бир ҳолатдан бошқасига ўtkазиш учун атомлардаги худди шундай процессга сарфланадиганча энергия, яъни $\approx 6000 \cdot 10^{-22} \text{ Ж}$ ($1/\lambda \approx 25000 \text{ см}^{-1}$) керак бўлади.

Юқорида кўрсатиб ўтилган схема бўйича фақат энг содда (асосан икки атомли) молекулаларнинг полосали спектрларини тўла расшифровка қилиш мумкин бўлади. Бу содда молекулалар учун молекуляр спектрларни анализ қилиш натижасида молекулаларнинг инерция моментини ва, демак, уни ташкил этган ядролар ўртасидаги масофани, тебранишларнинг хусусий даврларини, молекуланинг атомларга диссоциацияланиш иссиқлигини ва бошқаларни баҳолаш мумкин.

Хусусан, He_2 ва H_2 ларнинг спектрлари спектрларни чиқарадиган молекулалар инерция моментларининг кичиклиги туфайли кўпчилик молекуляр спектрлардан ажralиб туради ҳамда айланишларнинг катта ν , частоталарига тўғри келади. Бу сабабларга биноан, полосаларнинг айрим чизиқлари ўртасидаги масофа қиёсан катта ва спектрдаги чизиқларнинг сони эса қиёсан кам бўлиб, булар ўз навбатида полосали спектрларнинг юқорида таърифланган қонуниятларини аниқлашни қийинлаштиради ва шу молекулаларнинг спектрларини нотипик қиласди.

214- §. Молекулаларнинг инфрақизил спектрлари

Молекулаларнинг кўринувчан ва ультрабинафша соҳаларда жойлашган полосали спектрларидан ташқари, инфрақизил спектрлари ҳам кузатилади. Тажриба газ ёки буғнинг инфрақизил тебранма спектрлари мос суюқлик ёки ҳатто қаттиқ жисмларни текширганда ҳам кўп ҳолларда ўзгармаслигини кўрсатади. Бу спектрларнинг агрегат ҳолатга сёзгир эмаслигининг сабабини атомлар ўртасидаги ўзаро таъсиралиш кучларининг (молекулалар ичидаги кучлар) газсимон ҳолатдан бошқа агрегат ҳолатларга ўтишга сабабчи бўладиган молекулаларро Ван-дер Ваальс кучларидан анча катта эканлигидан излаш керак. Шунинг учун молекулалар ичидаги атомларнинг тебраниши газнинг яккаланган молекулаларида ҳам, суюқлик ёки қаттиқ жисмнинг бир-бирларига яқин бўлган молекулаларида ҳам амалда бир хил бўлади. Кўринувчан ва ультрабинафша соҳаларда полосали спектрларни нурлантириш эса молекулалар электрон конфигурациясининг (яъни электронлар сони ва жойлашиш тартибининг) ўзгариши билан боғлиқ бўлади, суюқлик ёки қаттиқ жисмларда эса конфигурацияга қўшни молекулалар етарли даражада сезиларли таъсири кўрсатади. Шунга қарамай инфрақизил спектрларнинг молекуланинг ўз оғирлик маркази атрофида айланиши билан боғланган баъзи жиҳатлари газсимон ҳолатда яхшироқ кузатилади, чунки молекулаларнинг айланиш эркинлиги суюқлик ва қаттиқ жисмларда кўп жиҳатдан чекланган.

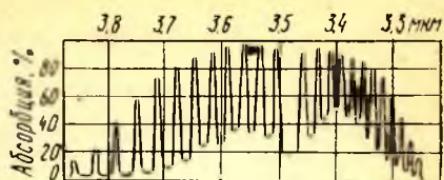
Инфрақизил чизиқларни чиқариш спектрларида, айниқса, газсимон жисмларнинг спектрларида кузатиш бу чизиқларнинг заифлиги натижасида оғирлашади. Шунга қарамай юқори босимли симоблампасининг спектрида 218 ва 343 мкм ли чизиқлар кузатилди;

кейинроқ ўтказилган текширишлар бу чизиқларнинг симоб молекулалари айланганда нурланишини кўрсатди. Лекин кўпчилик ҳолларда инфрақизил спектрлар абсорбция спектрлари кўринишида ёки мос моддадан танловчи қайтиш максимуми сифатида кузатилади; тебраниш спектрлари комбинацион сочилиш усули билан ҳам кузатилади (қ. 162-§). Инфрақизил спектрларда бир неча ўн ва ҳатто юзлаб микрометрли чизиқларга мос келадиган жуда паст частоталар учрайди; шу билан бирга, қисқароқ (бир неча микрометргача) тўлқин узунлигига эга чизиқлар ҳам бўлади. HCl буғларида ютилишни характерлайдиган полоса 38.8-расмда кўрсатилган.

Кузатилган инфрақизил спектрларни молекуладаги икки хил айланма ва тебранма (аниқроғи тебранма-айланма) процессларга тўғри келадиган икки турга ажратиш табиийдир. Ҳақиқатан ҳам, олдинги параграфдаги мулоҳазалардан молекула бир стационар ҳолатдан иккincinnисига ўтганда энёргиянинг ўзгаришининг асосий қисми молекула электрон конфигурациясининг ўзгаришига мос бўлади. Энергиянинг шу ўзгариш билан боғланган ўзгаришини биз ($W_e - W'_e$) билан белгилаган ва (213.1) формуладаги шундай ҳад туфайли молекуляр нурланишнинг частотаси спектрнинг кўринувчан ёки ультрабинафша соҳасига мос келишини кўрган эдик. Агар электрон конфигурация ўзгармай қолса, яъни $W_e = W'_e$ бўлса, нурланишнинг частотаси қўйидаги муносабат билан аниқланади:

$$\hbar v = (W_e - W'_e) + (W_s - W'_r), \quad (214.1)$$

яъни частота спектрнинг инфрақизил соҳасига мос келади. Олдинги параграфдаги мулоҳазаларни такрорласак, узун тўлқинли спектрни ротацион спектр сифатида, яъни молекуладаги атомлар тебранмай, балки ўз оғирлик марказлари атрофида айланшини кўрсатадиган $W_e = W_s$ шартга риоя қиласидиган спектр сифатида изоҳлаш мумкин. Худди шундай равишда тебранишларни ҳам, айланышларни ҳам ҳисобга олсан, вибрацион-ротацисн бўлган қисқа тўлқинли полосаларнинг тузилишини изоҳлашимиз мумкин. Бу назария инфрақизил спектрларнинг кузатиладиган ҳамма хусусиятларини яхши тушунтиради ва молекулаларнинг турли параметрларини (масалан, инерция моменти ва бошқаларни) баҳолаш имкониятини бериб, бу баҳолар кўринувчан соҳадаги полосали спектрларни кузатишдан чиқарилган ёки бошқа физик усуллар ёрдамида олинган баҳолар билан бир хил бўлади.



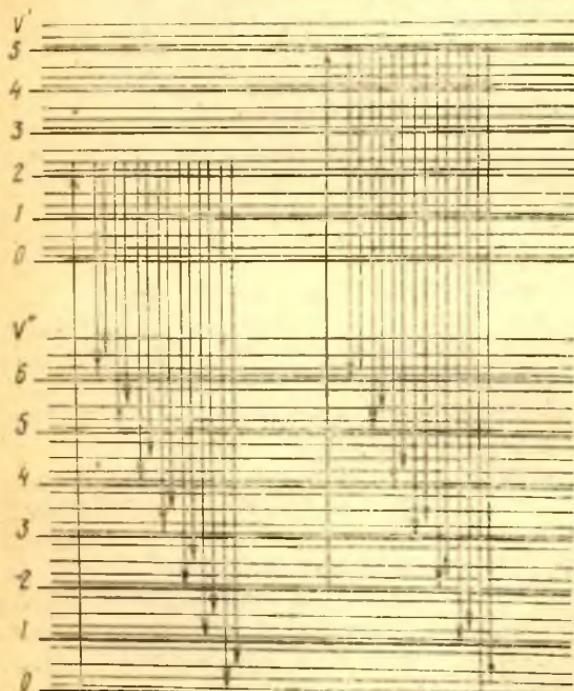
38.8-расм. Водород хлорид буғларининг яқин инфрақизил соҳада ютиш спектри.

XXXIX боб
ФОТОЛЮМИНЕСЦЕНЦИЯ

215-§. Молекулаларнинг флуоресценцияси

Биз юқорида атомларнинг ёруғлик таъсирида уйғонишини кўриб ўтган эдик. Бу ҳолда кузатиладиган резонанс ёруғланиш фотолюминесценциянинг содда, лекин назарий жиҳатдан аниқ изоҳланадиган шаклидир. Шунга ўхшаш ҳодиса молекулаларни ёритганда ҳам кузатилиб, молекуланинг энергетик сатҳлари системасининг жуда мураккаб бўлганлиги натижасида кузатилган нурланиш ҳам жуда мураккаб кўринишга эга бўлади.

Масалан, Вуд I₂ молекулаларидан ташкил топган йод буғларини симоб лампанингmonoхроматик нурланиши билан ёритиб, тўлқин узунликлари тахминан 2 Å қадар фарқ қиласидиган кўп айрим чизиқлардан, аниқроғи чизиқлар жуфтларидан иборат жуда мураккаб спектр чиқишини кўрган. Бу жуфтлар қоидага мувофиқ тўпламни ташкил қилиб, бу жуфтлар орасидаги масофалар тўлқин узунликларининг бир неча ўн ангстремга тенг фарқига тўғри келади. Шундай ҳосил қилинган структура полосали спектртга хос бўлган полосалар системасига жуда ўхшайди, бунда ҳар бир полоса иккита чизиқдан ташкил топади. Шуниси қизиқки бошқа тўлқин узунлик-



39.1-расм. Молекула энергетик сатҳларининг monoхроматик уйғотилганда мураккаб чиқариш спектрининг ҳосил бўлишини тушунтирувчи схемаси.

ка эга бўлган монокроматик ёруғлик билан ёритганда юқорида айтилгандек мураккаб спектр ҳосил бўлди, лекин бу спектрнинг ҳамма тўлқин узунликлари бир оз ўзгарган эди. Агар монокроматик нурланиш билан эмас, балки спектрнинг кенгроқ (ангстремнинг ўндан бир улушкининг бир нечтасича) соҳаси билан ёритилса, чиқариш спектри янада мураккаброқ бўлади.

Кузатилған фактларнинг бутун мураккаб тўплами полосали спектр назарияси нуқтаи назаридан муҳокама қилинганда жуда равшан талқин этилди.

Йод молекуласи 212-§ да баён қилинганга мос равишда энергетик сатҳлар системаси билан характерланади. Бундай сатҳларнинг бир қисмининг схемаси 39.1-расмда кўрсатилган.

Расмнинг пастидаги группа молекуланинг биринчи электрон ҳолатига мос келади ва молекуланинг турли тебраниш ҳолатларига тўғри келадиган ҳамда $V'' = 0, 1, 2, \dots$ рақамлар билан белгиланган сатҳлар қаторидан иборат бўлади; шуидай сатҳларнинг ҳар бири ёнида турли айланма ҳолатларга тўғри келадиган бир неча сатҳлар кўрсатилган. Сатҳларнинг юқоридаги группаси электрон конфигурацияси ўзгарган молекулага тааллуқли.

Айрим сатҳларнинг сони шунчалик кўпки, пастки группадаги сатҳларнинг биридан юқори группадаги сатҳларга ўтиш процесслари турли - туман бўлиши мумкин. Бу эса йоднинг молекуласи турли ёруғлик квантларини, яъни турли частотали монокроматик ёруғликни ютиши мумкинligини билдиради; бошқа сўз билан айтиганда, бундай молекуланинг абсорбция спектрида чизиқлар жуда кўп бўлади.

Бундай абсорбциянинг икки ҳоли 39.1-расмда пастдан юқорига йўналган стрелкалар сифатида кўрсатилган. Стрелкаларнинг узунлиги ютилган квантнинг $h\nu$ энёргиясини ифодалайди. Шу усулда ўйготилган молекула пастки ҳолатлардан бирига мос квантлар чиқариб, ўша ҳолатга қайтиши мумкин (чизмада бу ҳол юқоридан пастга қараб йўналган стрелкалар билан кўрсатилган). Ҳар бир молекулада кўрсатилган ўтишлардан бири юз беради; ёритилган бугларнинг яхлит булати шундай ўтишларнинг тўпламини беради, яъни чизиқларнинг бутун бир системасини нурлантиради. Бирбирига яқин турган чизиқларнинг ҳар бир жуфтни қандайдир иккита айланма ҳолатга ўтишга мос бўлади. Айрим жуфтлар турли тебранма ҳолатларга ўтишларга мос бўлади. Ҳар бир полоса фақат икки айланма ҳолатга ўтишга мос чизиқдан ташкил бўлиши, яъни хаёлга келган барча ўтишларнинг амалга ошмаслиги квант конунларидан келиб чиқсан ва мураккаб атом ҳамда молекулаларнинг нурланиш процессларида доимо бажариладиган танлаш қойдари ёрдамида изоҳланади.

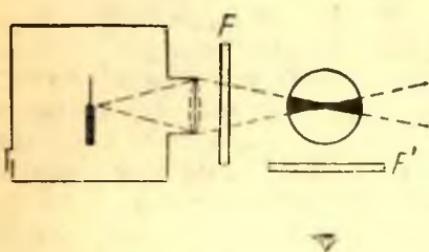
Шундай қилиб, монокроматик ёруғлик томонидан ўйготилган молекуланинг биринчи қарашда серҳашам бўлиб кўринган спектри аниқ талқин этилди ва молекуляр сатҳларнинг схемасини тузишда

қўлланилиши мумкин. Ҳозирги вақтда молекулаларнинг флуоресценция ҳодисаси кўпчилик икки атомли молекулалар учун ўрганилган ва молекуляр спектрларнинг умумий назариясига мослаштирилган. Кўп атомли молекулаларнинг флуоресценция спектрларини текшириш шу молекулаларнинг тузилишини тушунишда ёрдам беради, лекин бу спектрлар жуда мураккаб бўлиб, уларни тушунтириш жуда қийин бўлади.

216-§. Суюқлик ва қаттиқ жисмларнинг фотолюминесценцияси. Люминесценциянинг спектрал таркиби. Стокс қоидаси

Буғларнинг юқорида кўрилган флуоресценция ҳодисаси XX асрнинг бошидагина ўргана бошланди. Бу ҳодиса Бор назарияси барпо қилингандан кейин талқин этилди. Суюқлик ва қаттиқ жисмларнинг фотолюминесценция ҳодисалари ёрқинроқ ва кузатиш енгилроқ бўлгани учун ўч юз йилдан бери маълум. Лекин суюқ ва қаттиқ моддалар молекулалари ўртасидаги ўзаро таъсирлар жуда мураккаб бўлгани учун ҳозирги вақтгача, хусусан, совет физикларининг ишлари туфайли олинган қатор мухим натижаларга қарамай конденсацияланган системалардаги люминесценция ҳодисаларини изоҳлашда тўлиқ назарий равшанликка эришилмаган.

Фотолюминесценция ҳодисасини турли усууллар билан кузатиш мумкин. Кўпчилик моддаларда (бўёқларнинг, масалан, флуоресценцининг эритмаларида) сочилган кундузги ёруғликда ёки Қуёш нурларининг дастасида ўзига хос ёруғланишини кўриш мумкин. Камроқ ёруғланадиган бошқа жисмлар учун 39.2-расмда кўрсатилган қурилмадан фойдаланиш қулай бўлади. Манбадан, масалан, Электр ёйидан чиқаётган ёруғлик линза ёрдамида йифилиб текширилаётган моддага, масалан, бўёқ, хинин, керосин ва ҳоказоларнинг эритмаси солинган колбага туширилади. Колбанинг ён томонидан қараб турган кўз ёруғлик дастасининг қоронғи фондаги изини оқолоса кўринишида эмас, балки текширилаётган моддага караб бирор рангга: флуоресцеин учун яшил, родамин учун қирмизи ранг, хинин учун кўкимтир ва бошқа рангларга бўялган даста сифатида кўради.



39.2-расм. Суюқлар флуоресценциясини кузатиш схемаси.

F ва F' — қўшимча айқаш светофильтрлар.

Пайдо бўлган ёруғланишнинг ранги люминесценцияга хос белги бўлади; бу ранг тушаётган (уйғотувчи) ёруғликнинг рангидан фарқ қилиши натижасида люминесценцияни кузатиш енгиллашади. Бунда одатда Стокс топган (1852 й.) қоида бажарилиб, бу қоидага мувоғиқ, люминесценция ёруғлигининг тўлқин узунлиги люминес-

ценцияни вужудга келтирган ва жисм томонидан ютилган ёргуликнинг тўлқин узунлигидан каттароқ бўлади. Одатда люминесценциянинг ва абсорбциянинг спектрал полосаларининг жойлашиши 39.3-расмда кўрсатилганга мос бўлиб, расмдан бу полосалар қисман устма-уст тушиши кўринади. Шундай қилиб, Стокс қоидаси ютиш полосасининг максимуми люминесценция полосаси максимумига нисбаган қисқа тўлқинлар томонига силжиган бўлишини билдиради.

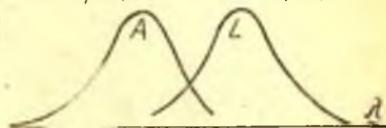
Люминесценцияни кузатиш шароитларини Стокс қоидасидан фойдаланиб яхшилаш мумкин, бунинг учун уйғотувчи нурларнинг йўлига люминесценциянинг тўлқин узунликларига мос бўлган нурларни ютадиган,

лекин ўрганилаётган модда абсорбция қиласидан ёргуликни ўтказадиган F фильтр қўйиш керак. Аксинча, ўрганилаётган буюм билан кўз ўртасига биринчи фильтрга қўшимча бўлган, яъни A полосасининг нурланишини ютадиган, лекин L соҳани ўтказиб юборадиган F' фильтр қўйилади. Шундай қилиб, кўз тасодифий сочилган ёргуликдан ҳимоя қилинади, шу билан бирга люминесценция юз беради ва кузатувчига сезиларли сусаймасдан етиб боради. Айқаш фильтрлар усули деб аталган бу усул заиф люминесценцияланадиган модданинг концентрацияси катта бўлганда тегишли тузатмалар киритиш зарур бўлади.

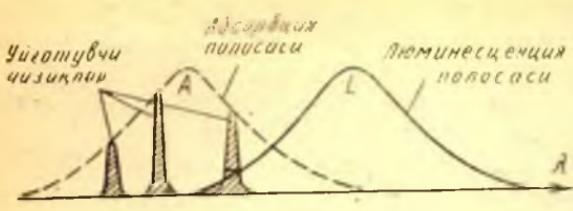
Абсорбция ва люминесценция полосалари қисман устма-уст тушганлиги сабабли, люминесценция ёргулигининг бир қисми ёритилган модданинг ичидан етарли қалинликдаги барча қатламлардан ўтиб чиқсанда бирмунча ютилади. Бунинг натижасида люминесценция полосасининг кўриниши бузилиши мумкин; айниқса люминесценцияланадиган модданинг концентрацияси катта бўлганда тегишли тузатмалар киритиш зарур бўлади.

В. Л. Левшин органик молекулаларнинг баъзи синфлари учун Стокс қоидасини ютилиш ва люминесценция спектрларининг кўзгу симметрияси қоидаси деб аталадиган миқдорий муносабат билан алмаштириш мумкин эканлигини кўрсатди. Левшиннинг кузатишларига мувофиқ, юқорида айтилган типдаги моддаларнинг ютиш ва люминесценциясининг частоталар функцияси сифатида ифодаланган эгри чизиқлари ордината рационал танланган ҳолда иккала спектрни ифодалайдиган эгри чизиқларнинг кесишиш нуқтасидан частоталар ўқига перпендикуляр равишда ўтаётган тўғри чизиққа нисбатан кўзгули симметрик экан. Гарчи кўзгу симметрияси қоидаси люминесценциянинг ҳамма ҳолларида ҳам бажарилавермасада, бу қоида мураккаб молекулаларнинг жуда кенг синфи учун молекулаларнинг энергетик сатҳлари структураси ҳакида холосалар чиқаришга имкон беради.

Абсорбция Люминесценция



39.3- расм. Стокс қоидасини тушунирувчи схема.



39.4-расм. Бирор ютиш полосаси ичидә ётган частоталы ёруғлик билан уйғотганда люминесценция спектри ўзгармай қолади.

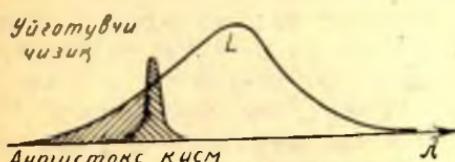
Умумий муроҳазалардан бирор моддада люминесценцияни вужудга келтиришга қодир бўлган ёруғлик бу моддада ютилиши кераклиги, яъни уйғотувчи ёруғликнинг тўлқин узунлиги абсорбция (ютиш) полосаси ичидә ётиши кераклиги равшандир. Бу полоса етарли даражада кенг бўлганлиги учун (бундай ҳол суюқлик ва қаттиқ жисмларда қарийб доимо учрайди) уйғотувчи ёруғликнинг тўлқин узунлигини абсорбция полосаси ичидә анча кўп ўзгартириш мумкин. Бу турдаги текширишларнинг кўрсатишича, уйғотувчи ёруғликнинг тўлқин узунлиги ютиш полосаси ичидә ўзгарганда люминесценция спектри ўзгармайди (39.4-расм).

Агар модда бир неча ютиш полосасига эга бўлса, турли ютиш полосаларига тегишли ёруғлик билан уйғотиш люминесценция спектрини ўзгартириши мумкин, лекин люминесценция спектри ўзгармай қоладиган ҳоллар кам эмас. Бу муҳим кузатишлар люминесценция спектри текширилаётган моддани характерлашини кўрсатади. Уйғотувчи ёруғликнинг тўлқин узунлиги иккинчи даражали аҳамиятга эга бўлиб, бир ютиш полосасидан иккинчи полосага ўтишгина молекуланинг уйғониш характеристерини йод буёларини уйғотганда кузатилгандек ўзгартириб маълум роль ўйнайди.

Айрим монохроматик нурланишлар билан уйғотганда Стокс қоидасидан четлашиш ҳолларини айниқса яққол кузатиш мумкин. 39.5-расмда шундай ҳол тасвирланган. Стокс қоидасининг бузилишига тегишли бўлган штрихланган соҳа антистокс соҳаси дейлади. Баъзан бу соҳани жуда яхши кўриш мумкин.

Стокс қоидаси фотонлар ҳақидаги тасавурлар ёрдамида назарий жиҳатдан талқин этилди. Бу изоҳ люминесценция натижасида чиқкан ҳар бир фотон ($h\nu$) ютилган битта фотон ($h\nu_0$) ҳисобига пайдо бўлади деган фаразга асосланади. Одатда ҳар бир шундай процессда ютилган фотон энергиясининг бир қисми (A) молекула ичидаги ҳар хил процессларга сарфланади, натижада энергиянинг сақланиш қонунига асосан,

$$h\nu = h\nu_0 - A.$$



39.5-расм. Стокс қоидасининг бузилиши.

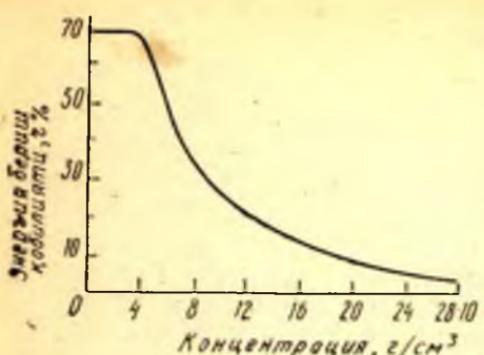
А катталик мусбат бўлиб, Стокс топган силжишни изоҳлаб беради. Стокс қоидаси-

нинг бузилишига уйғотувчи фоточининг энергиясига люминесценцияланувчи моддадаги иссиқлик энергиясынинг құшилиши сабаб бўлади. Ҳақиқатан ҳам, температура кўтарилиши билан антистокс соҳа аниқроқ кўринади.

Бу умумий мулоҳазалар люминесценциянинг юзага келишига доир барча масалаларни ҳал қила олмайди, албатта. Ютилган энергиянинг ҳаммаси ҳам люминесценция энергияси сифатида нурланавермайди. Люминесценциянинг энергия бериш қобилияти ёки фойдали иш коэффициенти деб, нурлантирилган энергиянинг люминесценцияланувчи модда ютган энергияга бўлган η нисбатига айтилади. Энергия бериш қобилиятини биринчи бўлиб аниқлаган С. И. Вавилов η катталик ўрганилаётган моддага ва тажриба шароитларига чамбарчас боғлиқ эканлигини топди. η катталик 100% га деярли тенг бўлган ва, аксинча, жуда кичик бўлган ҳоллар учрайди. Бу катталиқ бир моддадан иккинчисига ўтгандагина ўзгариб қолмай, балки бир модданинг ўзида ташқи шароитларга: температурага, эритгичга, концентрацияга, бегона аралашмаларга ва ҳоказоларга кўп боғлиқ бўлади.

Люминесценциянинг бегона моддалар қўшилиши натижасида сусайиш ҳодисаси люминесценциянинг *сўниши* дейилади. Газларнинг резонанс флуоресценцияси ҳолида бундай процесснинг мөҳияти тушунарлидир. Атом уйғонган ҳолатда ўрта ҳисоб билан 10^{-8} — 10^{-9} с бўлади. Шу вақт давомида уйғонган атом аралашманинг бирор атоми ёки молекуласи билан тўқнашиши мумкин. Бунда уйғонган атомнинг энергияси у билан тўқнашган заррага узатилади ва бу заррада бўлаётган бирор процессларга сарфланади ёки иссиқликка айланади (иккинчи тур тўқнашишлар). Шундай қилиб, уйғонган атомларнинг бир қисми нурланишда қатнашиш имкониятидан маҳрум бўлади ва, демак, дастлаб кузатилган люминесценция сусаяди (*сўнади*). Унинг ўрнига ёруғликни ўзи ютмайдиган, лекин энергияни уйғонган атомдан оладиган молекула химиявий реакцияга киради (сенсибиллаштирилган фотохимиявий реакция, к. 190-§). Ютилган ва тўқнашиш вақтида иккинчи заррага узатилган энергия шу заррани уйғотиши ва люминесценцияни вужудга келтириши мумкин (сенсибиллаштирилган люминесценция).

Суюқ (ва қаттиқ) моддалар люминесценциясида ҳам люминесценция сўнади; масалан, ўодли калий қўшилганда кўпчилик эритмалар люминесценциясининг интенсивлиги кўп камаяди. Бу ҳолларда ҳам сўндиригич бўлиши туфайли люминесценцияланадиган молекуланинг уйғониш энергияси сўндиригичнинг молекулаларига ўтса керак. Оқибатда уйғонган молекулалардан олинган энергия бутун модда орасида тақсимланиб, уни бир оз қизиради. Люминесценцияланадиган модданинг концентрацияси ортганда ҳам худди шундай сўниш ҳодисаси (концентрацион сўниши деб аталадиган ҳодиса) юз беради. Тажрибанинг кўрсатишича, модда концентрациясининг анча кўпайтирилиши оқибатида, одатда, флуоресценция кўп ка-



39.6-расм. Флуоресценнинг энергия бериш қобилятийнинг концентрацияга боғлиқлиги (С. И. Вавилов маълумотлари).

НИНГ СУВДАГИ ЭРИТМАСИГА ИШҚОР ҚЎШИЛГАНДА ФЛУОРЕСЦЕНЦИЯ РАВШАНИЛИГИНИНГ КЎП ОРТИШИГА СЕЗИЛАРЛИ СҮНДИРУВЧИ ТАЪСИР КЎРСАТУВЧИ ВОДОРОД ИОНЛАРИНИНГ КОНЦЕНТРАЦИЯСИ КАМАЙИШИ САБАБ БЎЛСА КЕРАК.

Суюқликлардаги концентрацион сўнишнинг ва бегона аралашмалар таъсирида сўнишнинг моҳиятини, яъни уйғониш энергиясининг иссиқликка ўтиш процессини молекула ва муҳитнинг тузилиши ҳақидаги энг батафсил маълумотлар асосидагина тушуниш мумкин. Лекин бизда ҳали бундай батафсил маълумотлар йўқ. Лекин сўниш ҳодисасининг бу ҳодисани люминесценциянинг бошқа хусусиятлари билан (масалан, қутбланишнинг давомлиги ва характеристи билан) боғлашга имкон берадиган экспериментал ҳамда назарий умумий қонунлари С. И. Вавилов ва унинг ҳамкорлари бажарган ишлар туфайли етарли даражада тўла аниқланган.

Атрофдаги муҳит люминесценциянинг интенсивлигигагина эмас, балки унинг спектрал таркибиغا ҳам таъсири қиласи. Масалан, бир эритгичнинг ўрига бошқасини қўллаш флуоресценция полосасини бир неча юз ангстрем силжитиши мумкин. Бунга эритилган моддадаги диссоциация даражаси ва молекула билан ионнинг флуоресценцияси кўпинча бир-биридан кўп фарқ қилиши сабаб бўлса керак. Масалан, акридин молекуласи бинафша рангда флуоресценцияланса, унинг иони кўк-яшил флуоресценцияланади. Шунинг учун органик эритгичлардаги ёки ишқорий муҳитдаги акридин бинафша рангда ёруғланади, сувли эритма ёки кислотали муҳитда эса кўк-яшил рангда ёруғланади. Юқорида айтилган шартлар люминесценция усулидан миқдорий анализ мақсадларида фойдаланишини қийинластиради. Лекин пухта ўтказилган дастлабки текширишлар ёрдамида кўпинча бундай қийинчиликни бартараф қиласа бўлади.

маяди ва концентрация жуда катта бўлганда флуоресценция жуда кам бўлади. Мисол сифатида 39.6-расмни қўриб чиқайлик; бу расм флуоресценнинг сувдаги эритмасининг флуоресценцияланиш қобилияти эритма концентрациясининг кўпайиши билан камайишини кўрсатади.

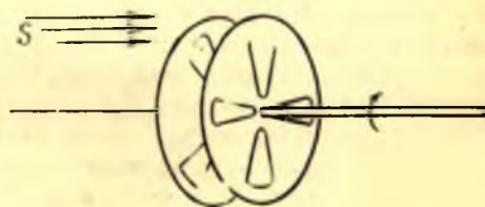
Флуоресценцияланиш қобилиятининг кўп ҳолларда кузатилган камайишига бирор сўндирувчи агентларнинг борлиги сабаб бўлса ажаб эмас. Аксинча, флуоресцен-

217-§. Фотолюминесценциянинг давом этиш вақти

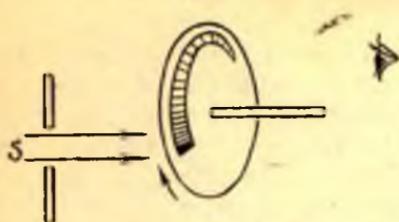
Кўпчилик моддаларда (асосан суюқлик ва газларда) люминесценция шунчалик тез сўнадики, амалда ёритиш тугаши билан бир вақтда ёруғланиш ҳам тугайди. Люминесценциянинг бундай тури одатда флуоресценция деб аталади. Демак, флуоресценцияни кузатиш узлуксиз ёритишни талаб қиласди. Бошқа ҳолларда (қаттиқ жисмларда) ёритиш тугагандан сўнг ёруғлик чиқиб туриши бирмунча вақт давом этиши мумкин. Люминесценциянинг бундай тури кўпинча фосфоресценция деб аталади. Бу икки процессни сўнг нурланишнинг давом этиш вақтига қараб ажратиш бир оз сунъйдир, чунки кузатиш усулларини яхшилаш люминесценциянинг барча турлари бирмунча вақт давом этишини аниқлаб беради.

Сўнг нурланишнинг борлигини ва унинг давом этиш вақтини аниқлаш учун турли усуллар қўлланилади. Шу мақсад учун хизмат қиласдиган ва Беккерель фосфороскопи деб аталадиган содда асбоб қўйидагича тузилган. Ўрганиладиган модда тез айлантириш мумкин бўлган икки диск орасига қўйилади. Дискларда секторсимон ўйиқларнинг сони бир хил бўлиб, дисклар умумий ўққа бир дискнинг ўйиқлари иккинчи дискнинг яхлит жойларига тўғри келадиган қилиб ўрнатилган (39.7-расм). Буюмга (моддага) ёруғлик юбораётган манба дискларнинг бир томонида, кузатувчи эса иккинчи томонида туради. Дисклардаги тешиклар бир-бирига тўғри келмаганлиги сабабли буюмни ёритиш ва кузатиш турли вақтларда бўлиб, дискларнинг айланыш тезлигини ва тешиклар ўртасидаги бурчакни ўзгартириб бу процесслар орасидаги вақтни ўзгартириш мумкин. Дискларнинг фосфоресценция ёруғлиги кўринадиган ҳолдаги айланыш тезлиги ва олдинги ҳамда кетинги дисклардаги тешикларнинг бир-бирига нисбатан силжиш бурчаги маълум бўлса, сўнг нурланишнинг давом этиш вақтини аниқлаш мумкин. 10^{-4} с гача бўлган чўзишиш вақтини Беккерель фосфороскопи ёрдамида ўлчаш мумкин.

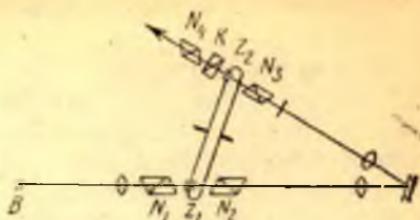
Бошқа типдаги фосфороскопда буюм тез айланётган шаффоф дискка жойлаштирилади. Диск айланганда кузатувчи дискнинг четларига борганча сусайиб борадиган фосфоресценцияланувчи полосани кўради (39.8-расм). Айланыш тезлиги маълум бўлса, полосанинг узунлиги бўйича фосфоресценциянинг чўзишиш вақтини



39.7-расм. Сўнг нурланишнинг 10^{-4} с гача бўлган давом этиш вақтини ўлчашга имкон берадиган содда фосфороскопнинг схемаси.



39.8-расм. Уйғонган ҳолатнинг 10^{-5} — 10^{-6} с миқдордай давом этиш тақтаги үлчашта имкон берадиган фосфороскопнинг схемаси.



39.9-расм. Уйғонган ҳолатнинг 10^{-8} — 10^{-9} с миқдордаги давом этиш вақттини үлчашта имкон берадиган ёруғликтин юқори частотали модуляциялайдиган фосфороскопнинг схемаси.

баҳолаш мумкин. Бу фосфороскоп билан 10^{-5} — 10^{-6} с га тенг чўзишиш мумкин.

Гавиол флуорометри ёрдамида янада қисқа чўзилиш вақтларини (10^{-9} с гача) үлчаш мумкин (39.9-расм). Бу усул Керр эффектидан фойдаланишга асосланган бўлиб, бу эффект 10^{-8} — 10^{-9} с вақтлар учун амалда инерциясизdir. Кернинг икки $N_1Z_1N_2$ ва $N_3Z_2N_4$ қурилмаси юксак частотали (10^6 — 10^7 Гц) ўзгарувчан кучланиш билан бошқарилади ва натижада бу қурилмалар ёруғлик йўлини секундига жуда кўп марта очадиган ва ёладиган оптик затворларга айланиб қолади. Бу қурилмаларнинг таъсири маълум даражада Беккерель фосфороскопининг икки дискининг таъсирига ўхшашибўлади: В манбадан чиқиб, бирор пайтда $N_1Z_1N_2$ дан ўтган ёруғлик флуоресценцияланувчи T моддага боради ва люминесценция вужудга келтиради. Люминесценция процессининг қанча вақт кечикишига боғлиқ равишда бу иккиламчи ёруғлик Z_2 га бирмунча кечроқ келади. $N_3Z_2N_4$ қурилманинг ўтказувчанлиги вақт ўтиши билан тез ўзгаргани сабабли Z_2 дан чиқаётган ёруғликнинг интенсивлиги чақнашнинг Z_2 га етиб келиш пайтига боғлиқ бўлади ва, демак, бу интенсивликка қараб, сўнг нурланиш вақти тўғрисида хулоса чиқариш мумкин.

Гавиол флуорометрида Z_2 орқали ўтган ёруғликнинг интенсивлиги эмас, балки ёруғликнинг икки компонентаси ўртасида Керр конденсаторида пайдо бўладиган фазалар фарқи үлчанади. Бу катталикнинг ўзи ўтаётган ёруғликнинг интенсивлигини аниқлаб беради; фазалар фарқини үлчаш эса (K конденсатор ёрдамида) ўтказилган ёруғликнинг интенсивлигини баҳолашга қараганда қулайроқ. Юқорида айтилган усул билан үлчанганд t кечикиш вақти икки катталикдан: ёруғликнинг Z_1TZ_2 йўлни босиб ўтишига кетган τ_0 вақтдан ва иккиламчи ёруғланиш процессининг τ кечикиш вақтидан иборат бўлади. Агар флуоресценцияловчи модда солинган идишнинг ўрнига ёруғликни амалда оний қайтарувчи кўзгу қўйсак,

τ_0 ни бевосита топиб олишимиз мумкин ва тегишли тузатма кири-тиб, ёруғланишнинг τ кечикиши вақтини аниқлаш имкониятига эга бўламиз.

Фанлар академиясининг Физика институтида Л. А. Тумерман ва М. Д. Галанин қурган флуорометр Гавиол флуорометрига маълум даражада ўхшаш бўлиб, бу қурилмада ёруғлик нури ультраакустик тўлқинлардаги дифракция ҳодисаси ёрдамида модуляцияланади. Бу усул ёруғлик кучининг катта бўлиши билан Керр усулидан устун туради. Ҳозирги вақтда янада тез ишлайдиган бошқа флуорометрлар қуриляпти, улар ҳам жуда кам кечикишларни фаза бўйича ўлчайди.

210-§ да τ нинг аниқланган қиймати нурланиш процессига қайси нуқтаи назардан қаралишига қараб ёруғланишнинг **кечикиши вақтини** (уйғонган ҳолатнинг ўртача давом этиш вақтини) ёки ёруғланишнинг **чўёлишини** (чиқариш процессининг давом этиш вақтини) характеристери мумкин эканлиги айтиб ўтилган эди. Ҳозир квант нуқтаи назаридан изоҳлашнинг тўғрилигига шубҳа қилишимиз учун асос йўқ, шунинг учун τ ни уйғонган ҳолатнинг ўртача давом этиш вақти дейиш табиий бўлади. Лекин кўпинча нурланиш процессини классик нуқтаи назардан талқин этиш мақсаддага мувофиқ бўлиб, бу ерда эса τ бутунлай бошқа маънога эга.

Яккаланган атомларнинг нурланиши учун (На атомларнинг резонанс флуоресценцияси, $\tau = 1,5 \cdot 10^{-6}$ с), яккаланган молекулаларнинг нурланиши учун (йод буғларининг молекуляр флуоресценцияси $\tau = 1 \cdot 10^{-8}$ с), суюқ ҳамда қаттиқ жисмларнинг люминесценцияси учун τ нинг қийматлари юқорида баён этилган усул билан аниқланган. Турли хил суюқ ва қаттиқ моддалар учун τ нинг қиймати 10^{-9} с атрофига бўлиб, бир моддадан иккинчи моддага ўтганда ва ҳатто эритгични ўзгартирганда ўзгариши аниқланди. Масалан, эозиннинг сувдаги эритмаси учун $\tau = 1,9 \cdot 10^{-9}$ с, ўша бўёқнинг метил спиртидаги эритмалари учун $\tau = 3,4 \cdot 10^{-9}$ с га teng. Ўлчац ҳатоси $0,5 \cdot 10^{-9}$ с га teng бўлиб, ҳозирги замон флуорометрларида бу ҳато янада камайтирилиши мумкин. Люминесценцияланувчи қаттиқ моддалар учун, масалан, уранли шишаларда τ анча катта ($\approx 10^{-4}$ с). Қаттиқ жисмлар люминесценциясининг бошқа кўп ҳолларида уйғонган ҳолатнинг ўртача давом этиш вақти шунчалик каттаки, уни ўлчац учун бу параграфнинг бошида таърифланган қўпполроқ фосфороскоплар қўлланилади. Фосфорларнинг ёруғланиши бир неча соат ва ҳатто бир неча кун давом этадиган маҳсус турлари (кристаллофосфорлар) бор.

Давомли ва қисқа вақтли люминесценция турли типдаги физик процесслар натижасида юз бериши шубҳасиз. Люминесценциянинг икки тури, яъни флуоресценция ва фосфоресценция даставвал айни шу белги билан фарқланар эди, бунда флуоресценция деб ёритилиш тугаган ҳамона тўхтайдиган ёруғланиш тушумилар эди. Уйғонган ҳолатнинг давом этиш вақтига доир бўлган маълумотлар бундай

бўлинниш шартли эканлигини кўрсатади, чунки уйғонган ҳолатлар нинг давом этиш вақтидаги фарқ жуда катта: биз флуоресценция қаторига т бир неча ўн марта фарқ қиласидиган процессларни (масалан, симоб ва натрий атомларининг резонанс флуоресценциясини) ҳеч қандай шубҳасиз киритамиз.

Шунга қарамай, фотолюминесценция процессларини икки турга ажратиш мумкин бўлса керак. Биринчи турга уйғониш процесслари бутунлай атом ёки молекуланинг ичидаги бўлиб, уйғонган ҳолатга ўтиши натижасида уйғонган атом ёки молекуладан электроннинг ажралишига олиб келмайдиган процесслар киради. Бундай турдаги люминесценция молекуланинг (атомнинг) дастлабки ҳолатга қайтишига мос келади; бу люминесценция, асосан, шу молекуланинг (атомнинг) хусусиятлари билан белгиланади ва ташки шароитларга (температурага, атрофдаги молекулаларга ва ҳоказоларга) жуда кам боғлиқ бўлади. Бу қаторга биринчи навбатда газлар ва суюқликларнинг люминесценцияси киради. Иккинчи тур люминесценцияланувчи кристаллар ёки кристалл кукунларда намоён бўлади. Бундай моддалар уйғотилганда электрон кўпинча ўзининг кристалл панжарадаги жойидан бутунлай ажралади, натижада кристалларнинг электр ўтказувчанлиги ортади ва ажралган ёки қандайдир бошқа электроннинг бўш жойга қайтиши билан бирга юз берадиган фосфоресценция пайдо бўлади.

Электроннинг кристаллдаги ҳаракатчанлиги кам бўлгани учун бундай уйғонган ҳолатларнинг давом этиш вақти анча катта бўлиши мумкин. Бундай турдаги фосфоресценция жуда катта муддатга чўзилган бўлиб, уни фосфороскоп ёрдамисиз кузатиш мумкин. Температура кўтарилса, кўпинча, бу вақт анча камаяди, бунга электронлар ҳаракатчанлигининг ортиши сабаб бўлиши мумкин. Люминесценциянинг юқорида кўрсатилган соғ турлари чегаравий ҳоллар бўлиб, улар ўртасида турли ўтишлар бўлиши мумкин. Хусусан, муҳитнинг ёпишқоқлиги ортганда (масалан, эритмага желатин қўшилганда) нурланиш процесси узаяди ва қисқа вақтли нурланиши узоқ вақтли нурланишга айлантиради. Лекин бу ерда узлуксиз ўтиш йўқ ва ёпишқоқлик ошганда қисқа вақтли люминесценция билан бир вақтда иккинчи хил узоқ муддатли люминесценция ҳам юз беради.

218-§. Люминесценциянинг таърифи ва давом этиш вақтининг мезони

Люминесценциянинг давом этиш вақтини кўрсатувчи т вақтининг қийматлари хилма-хил ($\tau \approx 10^{-9}$ сдан $\tau \approx 10^6$ с гача) бўлишига қарамай бу вақтининг қиймати люминесценциянинг барча процесслари учун нурланётган молекуланинг хусусий тебранишлари давридан ($T = 10^{-14}—10^{-15}$ с) анча катта эканлиги хосдир. С. И. Вавилов бу ҳолга алоҳида эътибор бериб, давом этиш вақти-

нинг шу мезони люминесценцияни ёруғланишнинг бошқа турларидан ажратиш имкониятини берадиган ягона характерли мезон эканлигини кўрсатди.

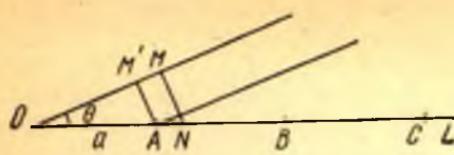
194-§ да биз иссиқлик (яъни температурали) нурланишини Кирхгоф қонунига бўйсунувчи мувозанатли нурланиш сифатида таърифлаган эдик. Шу билан биз иссиқлик нурланишини ёруғланишнинг мувозанатда бўлмайдиган бошқа турларидан фарқ қилган эдик. Бироқ тайинли бир температурада интенсивлиги иссиқлик нурланишидан катта бўлиши мумкин бўлган мувозанатда бўлмаган ёруғланишлар қаторида ҳар хил турлар учрайди. Шулар қаторига люминесценция ҳам киради, албатта, лекин сочилган ёруғлик ҳам, қайтган ёруғлик ҳам иссиқлик нурланишидан худди шундай фарқ қиласди. Лекин ёруғланишларнинг люминесценциядан бошқа турларининг ҳаммасини мажбурий ёруғлик тебранишлари сифатида характерлаш мумкин. Бу тебранишлар мажбур этувчи ёруғлик тебранишларининг даври билан бир ўлчамли бўлган вақт давомида, яъни тахминан $\tau = 10^{-14}$ с давомида йўқолади. Люминесценциянинг сўнг нурланиш вақти жуда катта бўлади. Шунга мос равища С. И. Вавилов люминесценцияни температурали нурланишдан ортиқча нурланиш деб таърифлашини ва бундай ортиқча нурланишининг давом этиши вақти ёруғлик тебранишларининг дағридан анча катта бўлиш шарти бажарилиши кераклигини таклиф қиласди.

Бу таъриф люминесценцияни ёруғланишнинг бошқа турларидан бир маъноли ажратади ва ёруғланишнинг люминесцент характерини тажрибада катта ишонч билан аниқлаш имкониятини беради. Бунинг учун ёруғланиш вақтини мураккаб усуллар билан аниқлаш талаб қилинмайди. Бу вақтнинг жуда қисқа эмас эканлигига ишонч ҳосил қилиш етарлидир. Бунинг учун эса фараз қилинаётган люминесценцияни мос сўндиригич ёрдамида сўндиришга доир тажриба ўтказиш кифоя. Ёруғланиш сўниши учун уйғонган ҳолатнинг давом этиши вақти сўндиригич молекулалари билан бўладиган тўқнашишлар ўртасидаги ўртача вақтдан катта бўлиши керак. Уйғонган молекулалар ва сўндирувчи модданинг концентрацияси жуда кам бўлмаганда бу вақт $10^{-11} - 10^{-12}$ с дан кам эмас. Шунинг учун люминесцент бўлмаган, яъни жуда тез тугайдиган ($\tau < 10^{-14}$ с) ёруғланишлар сўнишга улгурмайди.

Вавиловнинг ўзи шу мезон ёрдамида бир неча муҳим ҳолларда ёруғланишнинг люминесцент ёки люминесцент эмаслиги ҳақидаги масалани ҳал қилишга муваффақ бўлди.

219- §. Вавилов — Черенков нурланиши

Радиактив нурлар (β ва γ -нурлар) таъсирида юз берадиган махсус ёруғланиш ҳоли айниқса катта аҳамиятга эга. С. И. Вавилов раҳбарлигига ишлаётган П. А. Черенков (1934 й.) бундай нурла-



39.10-расм. Вавилов—Черенков нурланиши назариясига доир.

$OA = AB = BC = \dots = a = ct$, $M'A - O$ дан чиқарылган тұлқин фронтининг электрон A өзияттаған тәртіпдеги базияти.

деди. Бу ҳодисаны И. Е. Тамм ва И. М. Франк үздерінің назарий текширишида тұлық изохлаб берген бўлиб (1937 й.), бу текширишда электроннинг тезлиги ёруғликнинг шу моддадаги фазавий тезлигидан катта бўлган ҳолда ёруғланиш пайдо бўлиши кераклиги кўрсатилди.

Электрон v тезлик билан бирор модда, масалан, сув орқали OL чизик бўйича (39.10-расм) текис ҳаракат қилаётган бўлсин.

Электрон моддада ҳаракат қилаётганда электрон модданинг атомлари билан ўзаро таъсирлашади, натижада электрон энергиясинг бир қисми атомларга узатилиши ва ularни ионлаши ёки уйғотиши мумкин. Лекин бу масалада бизни электрон энергиясинг бундай истрофлари қизиқтирилмайди. Ҳаракатдаги электрон вужудга келтирган электр майдонини батафсил текшириш электрон энергияси сарфланишининг бошқа шакллари ҳам бор эканлитини кўрсатади. Юкорида айтилганлар Л. И. Мандельштам таклиф этган ҳолда яққол кўринади. Электрон моддадаги бўш каналнинг ўқи бўйлаб катта тезлик билан ҳаракат қилаётган ва ўз ҳаракатида модда атомлари билан бевосита тўқнашмайдиган бўлсин. Лекин каналнинг диаметри ёруғликнинг тұлқин узунлигидан анча кичик бўлса, у ҳолда барибир электрон ўз энергиясини цилиндрисимон каналнинг ўқини ўраб турган юз орқали ўтаётган нурланиш кўринишида йўқотади. Агар масалани соддалаштириш учун биз муҳитни етарли даражада шаффоф деб ҳисобласак, нурланиш оқими бу муҳитдан бемалол чиқади. Нурлантирилзётган энергия ҳаракатдаги электроннинг энергиясидан олинади, албатта, натижада электроннинг ўз майдонида тормозланиши сабабли тезлиги камая бошлади. Мана шу нурланиш Вавилов — Черенков нурланишнинг нақ ўзи бўлади.

Ҳисобларнинг кўрсатишича, бу нурланиш ва у билан боғлиқ бўлган тормозланиш электроннинг v тезлиги ёруғликнинг муҳитдаги фазавий c тезлигидан катта бўлганда пайдо бўлади ва электроннинг тезлиги камайиб шу тезликкача тенглашганда (яъни $v = c$ бўлганда) йўқолади. «Ёруғлик тезлигидан катта» тезлик билан ҳаракат қилаётган электроннинг электр ва магнит майдонини ҳисоблаб чиқиб ва Пойнтинг векторини тузиб, электрон чиқараётган ёруғлик оқимини

ниш турли туман моддаларда, шу ҳисобда тоза суюқликларда ҳам пайдо бўлишини кўрсатди. Бу ёруғланишнинг сўнгаслигини аниқлаб Вавилов бу ёруғланиш илгари ҳисобланганча люминесценция эмас, деган фикрга келди ва унинг вужудга келишига электронларнинг модда орқали ўтиши сабаб бўлади

ҳисоблаб топиш мүмкін. Бунда нурланишнинг фазода тор конусимон қатлам ичида ўзига хос равишида тақсимланиши кузатилиб, конуснинг ясовчиси ҳаракат йўналиши билан θ бурчак ташкил қиласиди, бунда $\cos \theta = \frac{c}{v}$ бўлиб, $c = c_0/n$ — ёруғликнинг фазавий тезлиги; нурланиш қутбланган бўлиб, унинг электр вектори электроннинг ҳаракат йўналиши орқали ўтадиган текисликда ётади. Назариядан чиққан бу холосаларнинг ҳаммаси Вавилов — Черенков ёруғланишини кузатиш натижалари билан ҳам сифат жиҳатдан, ҳам миқдор жиҳатидан яхши мос келади.

Кўриб чиқилаётган нурланишнинг энг ўзига хос хислатини, яъни унинг бурчаклар бўйича тақсимотини ва $v > c_0/n = c$ шартга риоя қилиш кераклигини етарли даражада умумий мулоҳазалардан келтириб чиқариш мүмкін. Синдириш кўрсатгичи n га тенг бўлган бир жинсли шаффоф моддадаги тор бўши каналнинг ўқи бўлмиш OL чизиқ (к. 39.10-расм) бўйича v тезлик билан ҳаракат қилаётган электронни тасаввур қиласайлик. OL чизиқнинг ҳаракат қилаётган электрон кетма-кет эгаллаётган ҳар бир нуқтаси ёруғлик чиқариш маркази бўлиб, бироқ ёруғлик $\tau = a/v$ катталик билан аниқланадиган кечикиш билан чиқади, бу ерда a — электроннинг кўрилаётган икки вазияти орасидаги масофа. Бу кетма-кет вазиятлардан чиқаётган ҳамма тўлқинлар ўзаро интерференцияланиш натижасида кучайиши учун улар ўртасидаги фазалар фарқи a нинг истаган қийматида нолга тенг бўлиши керак. 39.10-расмдан бундай шарт электроннинг ҳаракат йўналиши билан θ бурчак ҳосил қилган йўналиш учун бажарилиши, θ бурчак эса қуйидаги шартдан аниқланиши кўринади:

$$\frac{a \cos \theta}{c} - \frac{a}{v} = 0,$$

бундан

$$\cos \theta = \frac{c}{v}.$$

Ҳақиқатан ҳам, O нуқтадан чиқаётган тўлқиннинг фронти $M'A$ вазиятга $OM'/c = \frac{a \cos \theta}{c}$ вақтда ётади (бу ерда A — электроннинг янги вазияти); электрон эса A нуқтага $\tau = \frac{a}{v}$ вақтда боради. Агар бу вақт оралиқлари тенг бўлса, яъни $\frac{a \cos \theta}{c} = \frac{a}{v}$ бўлса, a нинг қиймати ҳар қандай бўлганда ҳам O нуқта билан A нуқтадан чиқкан тўлқинлар фазаси бир хил бўлади.

Шундай қилиб, максимал интенсивлик йўналиши конус ясовчиси билан унинг OL ўқи орасидаги θ бурчак билан аниқланиб, бу бурчак ўз навбатида $\cos \theta = \frac{c}{v}$ шартга риоя қилиши керак. Агар $v < c$, яъни электроннинг тезлиги ёруғликнинг фазавий тезлигидан кам

бўлса, мос θ йўналиш мумкин бўлмайди. Аксинча, $v > c$ бўлганда θ бурчак тўла назария ва тажриба маълумотларига мос равишда электроннинг v тезлиги ва муҳитнинг n синдириш кўрсаткичига боғлиқ бўлган маълум қийматга эга бўлади.

Агар $\cos \theta = c/v$ шарт бажарилмаса, OL траекторияни шундай a кесмаларга бўлишимиз мумкинки, мос икки қўшни кесмадан, яъни бир-биридан a масофада турган нуқталардан чиқаётган тўлқинларнинг йўл фарқи $\pm \frac{1}{2} \lambda$ га teng бўлсин. Бошқача қилиб айтганда, қуйидаги шарт бажарилиши керак:

$$c \frac{a \cos \theta}{c} - c \frac{a}{v} = \pm \frac{1}{2} \lambda,$$

бундан

$$a = \pm \frac{\lambda v}{2(v \cos \theta - c)}.$$

Бу шарт бажарилганда қўшни кесмаларнинг мос нуқталаридан чиқаётган ёруғлик интерференция натижасида сўнади ва шу йўналиш бўйича нурланиш тарқалмайди.

Шундай қилиб, тўлқинларнинг ўзаро интерференцияси натижасида нурланиш тарқалиши мумкин бўлган ягона йўналиш $\cos \theta = \frac{c}{v}$ шарт билан белгиланадиган йўналиш бўлиб, бу шарт ёруғлик тезлигидан катта тезлик билан ($v > c$) ҳаракат қилингандагина маънога эга бўлади. Албатта, реал тажрибада ёруғлик конуси чексиз юпқа бўлмайди, чунки учәётган электронларнинг оқими чекли апертурага ва тезликлари маълум тарқоқликка эга бўлиб, n синдириш кўрсатгичи кўринувчан интервалдаги турли тўлқин узунликлар учун ҳар хил бўлади. Бунинг ҳаммаси $\cos \theta = c/v$ шарт билан аниқланган йўналиш атрофида озми-кўпми тор конусимон қатламнинг пайдо булишига ёрдам беради.

Тўлқин ҳодисалари соҳасида Вавилов — Черенков нурланишига ўхашаш эфектлар жуда кўп. Масалан, агар кема тургун сув (кўл) юзида тўлқинларнинг сув юзи бўйича тарқалиш тезлигидан катта тезлик билан ҳаракатланса, кема бурни остида пайдо бўлган тўлқинлар кемадан орқада қолиб, яси тўлқин конуси ташкил қиласи ва бу конуснинг очилиш бурчаги кеманинг тезлиги билан сув юзидаги тўлқинлар тезлигининг нисбатига боғлиқ бўлади. Снаряд ёки самолёт товуш тезлигидан катта тезлик билан ҳаракат қилганда товуш нурланиши (гувиллаш) пайдо бўлиб, бу нурланишининг тарқалиш қонунлари «Мах конуси» деб аталадиган конуснинг пайдо бўлиши билан боғланган. Бу ҳодисалар аэродинамик тенгламаларнинг чизиқли эмаслиги натижасида мураккаблашади. Зоммерфельд 1904 йилда заряд ёруғлик тезлигидан катта тезлик билан ҳаракат қилганда вужудга келиши зарур бўлган электродинамик (оптик) нурланишини ҳисоблаб топди. Лекин Зоммерфельд ишларидан бир неча ойдан сўнг нисбийлик назариясининг яратилиши заряд-

нинг ёруғлик тезлигидан катта тезлик билан ҳаракат қилиш масаласини маъносиз ва Зоммерфельднинг ҳисобларини қизиқарсиз қилиб қўйди. Вавилов — Черенков ёруғланишининг пайдо бўлиши каби физик имконият электроннинг ёруғликнинг муҳитдаги фазавий тезлигидан катта тезлик билан ҳаракатланишига боғлиқ бўлиб, нисбийлик назариясига ҳеч қандай хилэфлик йўқ.

Шундай қилиб, Вавилов — Черенков нурланиши ёруғланишининг биринчи бўлиб совет олимлари кашғ қилган янги ва жуда қизиқ туридир.

Вавилов — Черенков нурланиши экспериментал ядро физикасида ва элементар зарралар физикасида қўлла иласади. Ёруғланишининг жуда заиф бўлишига қарамай, ёруғлик қабул қилгичла рнинг сезгирилиги ягона бир зарра вужудга келтирган нурланиши қайд қилиш учун етарлидир. Вавилов — Черенков нурланишига қараб зарранинг зарядини, тезлигини ва ҳаракат йўналишини, унинг тўла энергиясини аниқлаш имкониятини берадиган асбоблар барпо қилинган. Вавилов — Черенков нурланишининг ядро реактори ишини контрол қилиб туришда қўлланиши муҳим амалий аҳамиятга эга.

220-§. Кристалл фосфорлар

Ҳозирги вақтда флуоресценцияланадиган ва фосфоресценцияланадиган моддалар ўртасида аниқ чегара бўлмаса ҳам фосфоресценцияланадиган моддалар синфига киритиш мумкин бўлган моддалар бор. Хусусан, бундай моддалар қаторига кристалл фосфорлар деб аталадиган моддалар киритилиб, бу моддалар интенсивлиги жуда катта бўлган ёруғланиш беради ва шунинг учун катта амалий аҳамиятга эга. Бундай фосфорларнинг асосини тоза кўришида флуоресценцияланмайдиган ноорганик моддалар ташкил қиласди. Бу моддаларга «активаторлар» деб аталадиган баъзи аралашмалардан жуда кам миқдор (10^{-2} — 10^{-4} %) қўшилса, бу моддалар интенсив равишда фосфоресценцияланадиган бўлиб қолади. Кўп ҳолларда бундай активаторлар сифатида металларнинг бирикмаларидан фойдаланилади. Масалан, фосфоресценцияланадиган экранлар ясашда ишлатиладиган ёрқин фосфор таркибида марганец, висмут ёки мис бўлган бирикмаларнинг кам миқдорлари билан активлантирилган рух сульфидидан ташкил топган.

Бундай фосфоресценцияланадиган моддаларнинг сўнг нурланиши узоқ ва юқорида айтилгандай, температурага кўп bogлиқ. Температура кўтарилиганда ёруғланишнинг давом этиш вақти кескин камаяди, лекин равшанилиги кўп ортади. Бу ҳодисани қўйидаги содда тажрибада кузатиш мумкин. Рух сульфидли экранни электр ёйининг ёрқин нури билан ёритиб фосфоресценциялаймиз. Бу экранни қоронги жойга кўчирсак, экран бир неча минут давомида ёришиб туриб, аста-секин сўнади. Агар ёруғлик чиқараётган экраннинг орқа томонига қиздирилган жисм, масалан, қиздирилган диск

тегизиб қўйсак, экраннинг исиган соҳаси ёрқин чақнайди ва иситилган соҳанинг чегараларини кўрсатади. Лекин қисқа муддатдан сўнг бу соҳа атрофдаги соҳага қараганда қоронғироқ бўлиб кўринади, чунки ёрқин нурланишдан сўнг тез сўниш (ёруғсизланиш) келади. Ўлчашларнинг кўрсатишича, ёруғсизланишни минглаб марта тезлаштирганда (масалан, 1300°C гача қиздирилганда ёруғланиш вақти бир неча соатдан 0,1 с гача қисқаради) ҳам ёруғлик йифиндиси, яъни ёруғланиш интенсивлигидан вақт бўйича олинган интеграл амалда ўзгармас бўлиб қолади.

Фосфоресценция ҳодисаларида Стокс қоидаси ҳам тўғри бўлади. Жуда кўп моддалар ультрабинафша нурлар ва Рентген нурлари таъсирида кўринувчан ёруғлик чиқарип фосфоресценцияланади. Бу ҳолдан кўзга кўринмас қисқа тўлқинли нурларни (радиацияни) текширишда фойдаланилади; фосфоресценцияланадиган экранлар жуда кенг тарқалган. Шу билан бирга фосфоресценция ҳодисасидан инфрақизил соҳани ўрганиш учун ҳам фойдаланиш мумкин. Тажриба фосфоресценция инфрақизил нурланиш таъсирида сўнишини кўрсатади. Фосфоресценцияланувчи (олдиндан ўйғотилган) экранга туташ спектрни туширамиз. Бир қанча вақтдан сўнг экрандаги спектрнинг инфрақизил соҳаси тўғри келган жойларнинг фосфоресценцияси сўнади, қолган жойлар эса илгаригича фосфоресценцияланади, натижада инфрақизил нурларнинг изини экрандаги қоронғи полосалар тарзида кўриш мумкин. Бундан инфрақизил соҳада фотосурат олиш учун ($\lambda = 1,7 \text{ мкм}$ гача) ёки кўринмас инфрақизил нурлар чиқараётган буюмнинг фотосуратини олиш учун фойдаланиш мумкин.

Фосфоресценцияланадиган экранга инфрақизил нурлар таъсири қилганда фосфоресценция қисқа муддатга кучайиши мумкин; ҳозирги вақтда бу жиҳатдан жуда эффектив бўлган ва амалда кенг татбиқ этиладиган фосфорлар тайёрланган. Лекин инфрақизил нурларнинг таъсири қизитишдангина иборат эмас. Хусусан, инфрақизил нурлар таъсирида ёруғлик йифиндиси камайиши (сўниш) мумкин.

Фосфорларнинг фойдали иш коэффициенти, яъни ёруғлик кўринишида чиқарилётган энергиянинг умумий миқдорининг ўйғотишида фосфор ютган ёруғлик энергиясига нисбати жуда катта (баъзан бирга яқин) бўлиши мумкин. Фойдали иш коэффициентининг катта бўлиши фосфорлардан ёруғлик манбалари сифатида фойдаланиш имкониятини беради. Газ-ёруғлик лампаларининг рангдорлигини яхшилаш ва режалилигини оширишда фосфорлар самарали ишлатилганлиги ҳақида 203-ғ да айтиб ўтилган эди.

221- §. Люминесцент анализ

Люминесценциянинг муҳим хусусиятларидан бири модданинг концентрацияси жуда кам бўлганда ҳам ёруғланишини кузатиш имконияти бор эканлигидадир. Тахминан 10^{-9} г/см^3 концентрация кузатиш учун етарли; қулай кузатиш учун куб сантиметрнинг ўндан

бир неча қисмига тенг ҳажм кифоя қилгани учун флуоресценцияланадигач 10^{-10} г модда характерли ёруғланиши бўйича аниқлаш учун етарли бўлади. Концентрация 10^{-4} — 10^{-7} г/см³ га тенг бўлганда кузатиш айниқса қулай бўлади. Люминесцент кузатишларнинг сезгирилги бунчалик юқори бўлиши люминесцент анализдан жуда кўп муҳим амалий масалаларни ҳал қилишда фойдаланиш имкониятини беради.

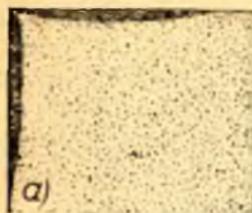
Ҳозирги вақтда люминесцент анализ кўп қўлланилади. Нефтнинг ёки унинг таркибидаги аралашмаларнинг флуоресценцияси жуда кучли бўлади. Бу ҳолдан пармалаб қудуқ қазиша тез разведка мақсадлари учун кенг фойдаланилади. Пармалаганда чиққан жинсларнинг нефть излари бор бўлган парчаларининг флуоресценциясини кузатиб, нефть берувчи қатламларнинг яқинлиги ва баъзан нефтнинг сифати ҳақида хулоса чиқариш мумкин.

Люминесцент анализ усуулларидан фойдаланиб, турли сортли шишаларни бир-биридан ажратиш, шлакларни сортларга ажратиб, турғун ва йўлларга бостириш учун ишлатиладиганларини ажратиш мумкин; тошларнинг ва қурилиш материалларининг ғоваклик дарражаси аниқланади, бунинг учун бу тош ва материаллар флуоресценцияловчи эритмага ботирилади ҳамда флуоресценциянинг тарқалиш манзараси кузатилади. Кўп химиявий ишлаб чиқаришда, органик, техник ва биологик химияда люминесцент анализдан мурakkаб аралашмаларда бирор компоненталарни аниқлаб олиш учун фойдаланилади. Бундай анализдан тўқимачилик саноатида унумли фойдаланилиб, у ерда газламаларда кўзга кўринмайдиган ёф додларини топиш мумкин; палеонтологик текширишларда қазиб олинган ҳайвонлар изларининг флуоресцент суратлари оддий сурат-



39.11-расм. Қазиб топилган ҳашаротлар изларининг контрастлигини кўпайтиришда люминесценциядан фойдаланиш.

a — оддий сурат; *б* — люминесценция хосил қўлувчи ультрабинафа-ша нурлар билан ёритиб олмуган сурат.

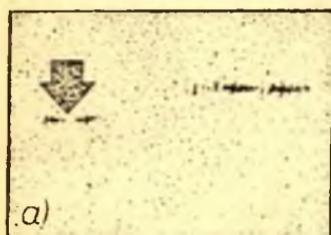


39. 12- расм. Криминалистика ишида люминесценциядан фойдаланиш.

Кон изларини топиш: а—оддий сурат, б—люминесцент сурат.

ларга қараганда батафсилроқ бўлади (39.11-расм); криминалистика ишида люминесцент анализ ёрдамида қон изларини енгил аниқлаш (39.12-расм) ҳамда кўринмас сиёҳлар билан ёзилган хатларни ўқиш (39.13-расм) мумкин ва ҳоказо. Кўп минералларнинг фотолюминесценцияси ва катодолюминесценцияси геологик қидирув ишларини енгиллаштиради, бунда бевосита породаларда қидирув олиб бориш имкониятини берадиган кўчма ёритгичлардан фойдаланиш мумкин. Жуда кам флуоресценцияланадиган қўшилмаларни микроскоп ёрдамида кузатиш мумкин.

Сифатга оид бу ва бошқа текшириш ишлари люминесцент анализининг бутун имкониятларини кўрсатиб беролмайди. Бу усулни миқдорий текширишларда ҳам қўллаш мумкин. Бунинг учун ўрганилаётган модда билан характерли реакцияга киришиб флуоресценцияланувчи маҳсулот берувчи реактив топилади ва маҳсулот люминесцент анализ ёрдамида кузатилади. Люминесцент усул жуда юқори даражада сезгир бўлгани учун бошлангич модданинг миқдори жуда кам бўлиши мумкин. Масалан, жуда катта баландликдаги ҳавонинг таркибидаги озон миқдори бу усул билан ўлчанди, бунда текшириладиган 10—20 л ҳаво катта баландликларда учайётган стратостатлар ёрдамида олинниб, бу баландликларда босим 15—20 мм сим. уст. га teng. Шундай қилиб, текширувчининг қўлида атиги 0,5 г ҳаво бўлган. Шу ҳаводаги озоннинг миқдори 0,00001% дан кам бўлишига қарамай, бу озон жуда ишончли равишда ўлчанганди.



39. 13- расм. Кўринмас сиёҳлар билан ёзилган хатни люминесценция ёрдамида аниқлаш.

а — оддий сурат; б — люминесцент сурат.

ЛАЗЕРЛАР, ЧИЗИҚЛИ БҮЛМАГАН ОПТИКА

XL бөб

ОПТИК КВАНТ ГЕНЕРАТОРЛАРИ

Спектрнинг оптик қисмидаги ишлатиладиган ёруғлик манбаларининг нурланиши когерент бўлмайди, масалан, манбанинг бутун нурланиши унинг атомлари, молекулалари, ионлари, эркин электронлари каби микроскопик элементлари чиқараётган ва ўзаро когерент бўлмаган оқимлардан ташкил топган бўлади. Газ разрядининг ёруғланиши, сунъий ва табиий манбаларнинг иссиқлик нурланиши, турли усулда уйғотилган люминесценция когерент бўлмаган нурланишга мисол бўла олади.

60-йилларнинг бошида бошқа типдаги ёруғлик манбалари яратилган бўлиб, улар оптик квант генераторлари ёки лазерлар деб аталди. Когерент бўлмаган манбалардагига қарама-қарши равишда квант генераторнинг бир-биридан макроскопик масофаларда бўлган қисмларидан чиқаётган электромагнитик тўлқинлар ўзаро когерент бўлади. Бу жиҳатдан квант генераторлари когерент радиотўлқинлари манбаларига ўхшаш бўлади.

Нурланишнинг когерентлиги оптик квант генераторларининг қарийб ҳамма хусусиятларида кўринади. Нурланишнинг тўла энергияси бундан истисно бўлади, чунки бу энергия когерент бўлмаган манбалардаги каби даставвал узатилаётган энергияга боғлиқ бўлади. Лазерларнинг нурланиши когерентлиги билан боғланган ажойиб хусусияти шундан иборатки, энергия вақт давомида, спектрда, фазода, тарқалиш йўналишлари бўйича концентрациялади. Баъзи квант генераторларининг нурланиши юқори даражада монохроматик бўлади. Бошқа лазерлар давом этиш вақти 10^{-12} с га тенг бўлган жуда қисқа импульслар чиқаради; шунинг учун бундай нурланишнинг оний қуввати жуда катта бўлиши мумкин. Оптик квант генераторидан чиқаётган ёруғлик дастаси аниқ бир йўналишда юборилиб, бу йўналиш аниқлиги кўп ҳолларда дифракция ҳодисаларига боғлиқ бўлади. Маълумки, бундай нурланишни жуда кичик майдонга фокуслаб йиғиши ва, демак, жуда катта ёритилганлик ҳосил қилиш мумкин.

Бу бобда оптик квант генераторларининг ишлаши асосидаги физик принциплар ҳамда бу генераторлар нурланишининг хусусиятлари тўғрисидаги асосий маълумотлар баён қилинади.

Оптик квант генераторлари оптиканың ривожланишига күчли таъсир қылган ва келажакда ҳам таъсир қиласы. Лазерларнинг ўзларининг хусусиятларини ўрганиш дифракция ва интерференция ҳодисалари ҳақидаги билимларимизни бойитди (қ. 228—230-§). Оптик квант генератори чиқараётган құвватлы нурланишнинг тарқалиши натижасыда чизиқли бүлмаган деб аталадиган ҳодисалар юз беради. Улардан баъзилари, яъни Мандельштам—Бриллюэннинг мажбурий сочилиши, Рэлей чизиғи қанотининг мажбурий сочилиши ва мажбурий температурали сочилиш XIX бобда күриб ўтилган; юқорида күп фотонли ютиш ва күп фотонли ионланиш (қ. 157-§) ҳақида, ютиш коэффициентининг ёруғлик интенсивлигига боғлиқлиги (қ. 157-§), күп фотонли эффект (қ. 179-§), молекулаларнинг күп фотонли үйготилиши ва диссоциацияси (қ. 189-§), ёруғликнинг электр майдонига боғлиқ бўлган Керр эффекти (қ. 152-§) ҳақида маълумот берилган эди; бошқа ҳодисалар ҳақидаги маълумотлар 224-§ да ва XLI бобда баён қилинади. Чизиқли бүлмаган ҳодисаларнинг тўплами 60-йилларда вужудга келган ва тез ривожланаётган чизиқли бүлмаган оптика ҳамда чизиқли бўлмаган спектроскопиянинг мазмунини ташкил қиласы.

Оптик асбоблар ва текширишнинг оптик методлари табииёт ва техниканинг турли соҳаларида кенг қўлланилмоқда. Масалан, молекулаларнинг структурасини уларнинг ёруғлик нурлантириш, ютиш ва соиш спектрлари ёрдамида ўрганишни, микроскопнинг биологияда, спектрал анализнинг металургияда ва геологияда қўлланилишини эслатиб ўтамиз. Оптик квант генераторлари текширишнинг оптик методларининг имкониятларини чексиз равища кенгайтиради. Масаланинг аҳволини тушунтирувчи бир неча мисол кўрсатамиз. Янги усуллардан бири бўлмиш голография XI бобда батафсил баён қилинган. Лазерларнинг нурлантирувчи муҳитида юз берәётган атом-молекуляр процессларни ўрганиш, ёруғликнинг сочилишини ва фотолюминесценцияни лазерлар ёрдамида ўрганиш атом ва молекулалар физикасида ҳамда қаттиқ жисм физикасида жуда күп маълумотлар олишга имкон берди. Оптик квант генераторлари 'фотохимиянинг қиёфасини сезиларли равища ўзgartирди; қувватли лазер нурланиши ёрдамида изотопларни ажратиш ва йўналтирилган химиявий реакциялар амалга ошириш мумкин. Оптик квант генераторларининг нурланиши монохроматик бўлгани учун ёруғлик сочилганда Допpler эффекти таъсирида частотанинг силжишини ўлчаш енгиллашади; бу усул эса аэро- ва гидродинамикада газ ҳамда суюқлик оқимларидағи тезликлар майдонини ўрганишда қўлланилади. Индустря соҳасыда лазерлар асбобозлиқ, машинасозлик, тўқимачилик саноатида металл ва дизлектрик материаллар ҳамда деталларни пайвандлаш, ишлаш ва кесиш учун қўлланилади. Лазерларнинг биология, медицина, геодезия ва картографияда, сунъий йўлдошлар вазиятини аниқлашда ва бошқа күп соҳаларда қўлланилиши қизиқарли ва муҳимdir. Оптик квант

генераторларининг қўлланиш доираси тобора кенгайиб бораётганлигини ҳам айтиб ўтиш керак.

Юқорида айтиб ўтилган мисоллар оптик қвант генераторларининг ихтиро қилиниши билан оптикада ва тадқиқотнинг оптик усулларида ҳақиқий инқилоб юз берганлиги тўғрисидаги фикрни тасдиқлайди.

222-§. Когерент манбалар тўпламининг электромагнитик тўлқинлар нурлантириши

Нурлантираётган атомлар газидан иборат бўлган ёруғлик маибай вужудга келтирган майдонни кўриб чиқайлик. Ёруғликнинг чегарадаги қайтиши ва синишини ҳамда манба ҳажми ичда тарқалганда ютилишини ҳисобга олмаймиз. $r_j (x_j, y_j, z_j)$ радиус-вектор билан аниқланган нуқтада жойлашган атом $r (x, y, z)$ кузатиш нуқтасига (40.1-расм) монохроматик тўлқин юборади, бу тўлқинни қўйидагича ифодалаш мумкин:

$$s_j(r, t) = \frac{A_j}{|r - r_j|} \cos [\omega t - k|r - r_j| + \Phi_j], \quad k = 2\pi/\lambda. \quad (222.1)$$

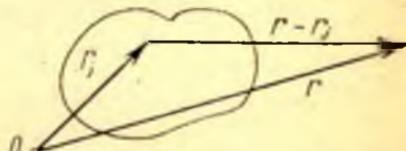
Манбанинг ҳамма атомлари вужудга келтирган тўла майдон (222.1) кўринишдаги тўлқинларнинг йигиндисига тенг бўлади:

$$s(r, t) = \sum_{j=1}^N s_j(r, t), \quad (222.2)$$

бу ерда N — манбадаги нурлантирувчи атомларнинг сони..

Атомлар бир-биридан бутунлай мустақил нурлантираётган, j ва j' атомларга тегишли Φ_j ва $\Phi_{j'}$ фазалар фарқи маълум ихтиёрий қийматларга эга бўлсин, демак, s_j тўлқинларнинг интерференцияси бўлмасин. Ёруғлик чиқараётган ҳажм ўлчамларидан анча катта бўлган масофаларда нурланиш амалда изотрон бўлиши ҳисобламасдан ҳам маълум. Манба ўлчамларига таққослаб бўладиган кичик масофаларда эса нурланишнинг равшанлиги нотекис ва ноизотрон бўлиб, манбанинг шаклига, унинг турли йўналишлардаги ўлчамларининг муносабатига ва ҳоказоларга боғлиқ бўлади. Лекин равшанлик қиёсан равон ўзгарида. Бу холосалар когерент бўлмаган ёруғлик манбаларининг (чўғланма лампалар, ёруғликнинг газ-разряд манбалари ва ҳоказолар) ҳусусиятларига мос келади.

Турли атомлар чиқараётган тўлқинларнинг тўла когерент бўлиши каби тескари чегаравий ҳолни кўриб чиқайлик. N та тўл-



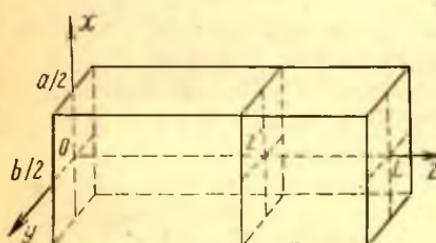
40.1-расм. Ёруғликнинг кенг манба нурлантираётган майдонни ҳисоблашга доир.

қин интерференциясининг натижаси нұрлантирувчи атомларнинг үзаро жойлашишига ва ϕ , фазалар бўйсунадиган конкрет қонунга чамбарчас боғлиқ. Оптик квант генераторларининг хусусиятларига бевосита алоқадор бўлган содда ҳолни кўрамиз. Манба қирраларининг узунликлари мос равишда a , b ва L га тенг бўлган тўғри бурчакли параллелепипед шаклида бўлиб, ёруғлик чиқараётган атомлар билан текис тўлган ва тўлқинларнинг амплитудалари (аниқроғи (222.1) ифодадаги A_j , коэффициентлар) бир хил бўлсин. Бундан ташқари, қўшни атомлар орасидаги масофа тўлқин узунлигидан анча кичик ва шунинг учун (222.2) даги j лар бўйича йигиндини манба ҳажми бўйича интеграллаш билан алмаштириш мумкин бўлсин. Шунинг учун r_j ўрнига $r'(x', y', z')$ ёзамиз.

Ниҳоят, Oz ўққа перпендикуляр бўлган текисликда ётган барча атомлар бир хил $\phi(r')$ фазали тўлқинлар чиқаради, деб фараз қиласиз; бошқа сўз билан айтганда, $\phi(r')$ фақат z' га боғлиқ бўлиб, x' ва y' ларга боғлиқ эмас. Юқорида айтилган шартлар бажарилганда бирор $z' = \text{const}$ текисликда жойлашган атомлар вужудга келтираётган майдон томонлари a ва b га тенг тўғри тўртбурчак кўринишидаги тешекки экранга Oz ўққа параллел тушаётган монокроматик тўлқин дифракцияси ҳолидаги майдонга ўхшайди: дифракция масаласидаги Френель иккиминчалик тўлқинларининг вазифасини бу «тешек», яъни манбанинг $z' = \text{const}$ текислик билан кесилган кўндаланг кесими чегараларида жойлашган атомлар чиқараётган реал тўлқинлар бажаради. Бундай кесимлардан бири 40.2-расмда кўрсатилган.

Масалани соддалаштириш учун манбадан Фраунгофернинг дифракцияси ҳодисаларига мос келадиган даражада катта масофаlardаги майдонни кўриб чиқамиз. 42-§ да қилинган ҳисобларга асосланаб, қуйидагиларни ёзишимиз мумкин:

$$s(r, t) = \frac{AN}{rL} \frac{\sin w}{w} \frac{\sin v}{v} \int_0^L \cos [\omega t - kr + kz' + \phi(z')] dz', \quad (222.3)$$



40.2- расм. Ёруғликнинг кенг манбай атомлари чиқараётган тўлқинлар интерференциясини ҳисоблашга доир.

бу ерда $w = \pi ax/\lambda r$; $v = \pi by/\lambda r$. (222.3) ифодадаги интеграл олдида турган кўпайтувчи билан dz' нинг кўпайтмаси $z = z'$ текислик яқинида қалинлиги dz' бўлган қатлам чегараларида жойлашган ҳамма атомлар чиқарган натижавий тўлқиннинг амплитудасини кўрсатади. Интеграл эса манба чегараларидаги ҳамма шундай қатламлардан чиқаётган тўлқинларининг йигиндисини ифодалайди. Интеграл остидаги косинус-

нинг аргументида бошланғич $\phi(z')$ фаза ва кузатиш нуқтаси билан $z = z'$ текислик яқынидаги қатлам орасидаги $r - z$ йўл фарқи туфайли ҳосил бўлган фаза қисми бор. Тўлқин амплитудасининг x/r , y/r бурчакларга боғлиқлиги $w^{-1} \sin w$, $v^{-1} \sin v$ каби оддий дифракцион кўпайтувчилар билан аниқланиб, манбанинг нурланиши тахминан λ^2/ab га тенг бўлган кичик фазовий бурчакда тўпланган бўлади. Фраунгофер дифракцияси ҳодисаларига ўхшашик нуқтаи назаридан қараганда бундай натижка тушунарлидир. Ўша ўхшашикдан $\phi(r')$ фаза ўзининг доимий қийматини $z = \text{const}$ текисликда эмас, балки бирор n бирлик векторга перпендикуляр бўлган текисликда сақлаб турса, у ҳолда манбанинг нурланиши n нинг йўналишига яқин бўлган мос дифракцион бурчакда тўпланган бўлади. Шундай қилиб, турли атомлар чиқараётган тўлқинларнинг когерентлиги манба нурланишининг аниқ ўйналганлигига олиб келади.

Ёруғлик чиқараётган ҳажмнинг ҳамма қўндаланг кесимларидан кузатиш нуқтасига келаётган тўлқинларнинг йигиндиси (222.3) формуладаги z' бўйича олинган интеграл орқали ифодаланган. Бу йигиндининг натижаси $\phi(z')$ фаза билан кузатиш нуқтаси ва турли атомларнинг вазиятлари орасидаги масофалар фарқини кўрсатувчи kz' фаза ўртасидаги муносабат билан аниқланади. Агар $\phi(z')$ фаза z' га боғлиқ бўлмаса, у ҳолда кузатиш нуқтасига манбанинг бир-биридан ярим тўлқин узунлиги қадар масофада жойлашган қатламларидан келаётган тўлқинлар бир-бирини сўндиради; бу ҳолда (222.3) даги интегралнинг максимал қиймати λ/L га тенг бўлиб, бу қийматга манбанинг L узунлигига ярим тўлқинларнинг тоқ сони жойлашган вақтда эришилиши аниқ.

Майдоннинг $s(r, t)$ амплитудаси максимал қийматга эга бўлиши учун манбанинг турли кесимлари нурлантираётган тўлқинлар кузатиш нуқтасига бир хил фаза билан келиши керак. Бошқа сўз билан айтганда $\phi(z')$ ва kz' қўйидаги муонсабат билан боғланиши керак:

$$\phi(z) + z' k = \phi_0, \quad (222.4)$$

бу ерда ϕ_0 — доимий катталик. Бу тенглик бажарилганда (222.3) даги интеграл манбанинг бутун L узунлигига пропорционал бўлади, у ҳолда

$$s(r, t) = \frac{AN}{r} \frac{\sin w}{w} \frac{\sin v}{v} \cos [\omega t - kr + \phi_0]. \quad (222.5)$$

Шундай қилиб, бу ҳолда бутун манба нурлантираётган майдоннинг амплитудаси ҳамма атомлардан чиқаётган тўлқинлар амплитудаларининг йигиндисига тенг экан. Юқоридаги (222.4) тенглик ифодалайдиган шарт фазовий синфазалик шарти дейилади*.

Демак, ёруғликнинг макроскоопик манбани ташкил қилган атомларнинг нурланиши когерент бўлиб, бундан ташқари фазовий синфазалик шарти бажариладиган бўлса, манбанинг бутун нурланиши

* Кўпинча «фазовий синхронизм» деган термин ҳам қўлланилади.

кичик дифракция бурчагида йиғилган бўлади ва даста ўқи яқинидаги амплитуда айрим атом чиқарган тўлқиннинг амплитудасидан N марта катта бўлади. Юқорида қайд қилинган хусусиятлар оптик квант генераторларига хос бўлади, яъни кўриб чиқилган схема квант генераторининг модели бўлади.

Бир-биридан макроскопик масофаларда жойлашган атомлар нурланишининг юқорида фараз қилинган синфазалигига эришишга ёрдам берадиган усул борми ва бор бўлса, бу қандай усул деган савол нинг тувилиши табиийдир.

Фазовий синфазаликнинг (222.4) шартидан кўринишича s_j тўлқинларнинг ϕ_j фазалари нурлантирувчи атомнинг вазиятига қараб ёруғлик тўлқинидаги фазанинг ўзгариш қонунига ўхшаш қонун бўйича ўзгариши керак. Бундан атомларнинг нурланишини фазалайдиган восита вазифасини ёруғлик тўлқинининг ўзи бажариши керак деган холосага келамиз. Лекин XXXIII бобда иссиқлик нурланишининг спектрал хусусиятларини микроскопик нуқтai назардан изоҳлаш учун А. Эйнштейн мажбурий чиқариш (нурланиш) тўғрисида тасаввур таклиф қилгани ҳақида айтиб ўтилган эди. Мажбурий нур чиқаришнинг асосий хусусиятларидан бири бу процесс давомида атомлар нурлантирган тўлқинларнинг частота ва фазалари атомга таъсир қилаётган тўлқиннинг частота ва фазасига тенг бўлиши кераклигидан иборат. Бу хусусият туфайли бир-биридан узоқ турган атомлар нурланишининг фазаланишига мажбурий чиқариш таъсир қилиши 223-§ да кўрсатилади.

223- §. Мұхитда тарқалаётган нурланишининг ютилиши ва кучайиши

Мұхит атомлари (ёки молекулалари) нинг қандайдир икки ҳолати энергияларининг $E_m - E_n$ айрмасиңга мес бўлган ω частотали ясси тўлқин шу мұхитда тарқалаётган бўлсин. Нурланишининг оқими Бүгөр қонунига мувофиқ ўзгаради, бунда костиш коэффициенти (211.20) муносабат билан аниқланади:

$$\alpha_a(\omega) = \frac{1}{4} \lambda^2 a_{mn}(\omega) g_m [N_n/g_n - N_m/g_m], \quad (223.1)$$

бу ерда $a_{mn}(\omega)$ — Эйнштейн коэффициентининг спектрал зичлиги; g_m , g_n ва N_m , N_n лар — m , n -ҳолатларнинг статистик оғирликлари ва бандликлари. (223.1) даги N_n/g_n ва N_m/g_m ҳадлар мес $n \rightarrow m$ ва $m \rightarrow n$ ўтишларнинг улушларини кўрсатиб, бу ўтишларда фостнлар ютилади ва индукцияланган равишда чиқарилади. Мұхитнинг ҳажм бирлигига ютилган қувватни қуйидагича ифодалаш мумкин:

$$q_a(\omega) d\omega = \alpha_a(\omega) I(\omega) d\omega = \alpha_a(\omega) c_i(\omega) d\omega, \quad (223.2)$$

бу ерда $c_i(\omega)$ ва $I(\omega)$ — энергиянинг ва оқимнинг спектрал зичликлари (1 см^{-3} да).

Агар нурланиш тарқалаётган мұхит термодинамик мувозанатда бўлса, Бўльцман принципига мувоғиң $N_m/g_m < N_n/g_n$ бўлади ва, демак, $\alpha_a(\omega) > 0$ бўлади. Бу ҳэл нурланишнинг ютилишига мос келади. Агар бирор усул ёрдамида $N_m/g_m > N_n/g_n$ бўладиган шароитларни амалга оширасак, $\alpha_a(\omega)$ коэффициент ўз ишерасини ўзgartириб, манфий катталик бўлиб қолади. Бу ҳолда мұхитда тарқалаётган энергия оқимининг зичлиги термодинамик мувозанат ҳолидаги каби камаймасдан, балки ортиб бўради. Бошқа сўз билан айтганда, индукцияланган нурланиш натижасида ёруғлик оқимига қўшилган фотонларнинг сони оқимдан тескари ($n \rightarrow m$) ўтишларда атомларнинг ўйғониши учун олинган фотонларнинг сонидан катта бўлади.

Атомлар концентрацияларининг $N_m/g_m > N_n/g_n$ тенгизлилкка мос бўлган муносабати m, n энергетик сатҳларнинг инверс бандлиги дейилади.

Бу бўбда асосан, инверс бандликли мұхитлар кўрилади. Шунинг учун ютилаётган $q_a(\omega)$ қувват ва $\alpha_a(\omega)$ ютилиш коэффициентининг ўрнига нурланирилган ёки чиқарилган қувват ва кучайтириш коэффициенти учун $q_i(\omega)$ ва $\alpha_i(\omega)$ дигъи ишларни билан фарқ қиласидиган $q(\omega)$ ва $\alpha(\omega)$ иғодаларни кирдиган миқсадга мувоғиқ бўлади:

$$q(\omega) = \alpha(\omega) u(\omega) c,$$

$$\alpha(\omega) = \frac{1}{4} \lambda^2 g_m a_{mn}(\omega) [N_m/g_m - N_n/g_n]. \quad (223.3)$$

Энергетик сатҳлари инверс бандлика эга бўлган ва ўзида тарқалаётган нурланишни кучайтирадиган мұхит актив мұхит деб аталади.

Газ разрядда сатҳларнинг инверс бандлигини баъзи химиявий реакциялар, оптик ўйғотиш ва ҳоказолар ёрдамида ҳосил қилиш мумкин. Актив мұхит вужудга келтиришнинг бир неча усуллари ҳақида кейинроқ айтиб ўтамиш*.

Биз шу вақтгача масаланинг энергетик томонини кўриб келдик. 211-ѓ да мажбурий ўтишлар натижасида вужудга келган электромагнитик тўлқинлар бу ўтишларга сабабчи бўлган тўлқин билан когерент эканлиги кўрсатиб ўтилган эди. Хусусан, атомлар билан ўзаро таъсирилашувчи майдон ясси монохроматик тўлқин бўлса, у ҳолда мажбурий равища чиқарилган фотонлар ҳам шундай частота, қутбланиш, фаза ва тарқалиш йўналишига эга бўлган ясси монохроматик тўлқинни ташкил қиласиди. Мажбурий чиқариш (ютиш каби) натижасида фақат тушаётган тўлқиннинг амплитудаси ўзгаради.

Юқорида айтилганларни мажбурий чиқариш нурланишни унинг бошқа характеристикаларини ўзgartирмай кучайтиради, мажбурий ютиш эса сусайтиради деган фикрнинг бошқача шаклда айтилган.

* 1951 йилда В. А. Фабрикант, М. М. Вудинский ва Ф. А. Бугаева нурланишни индукцияланган чиқиш ҳисобига кучайтиришнич 1940 йилда В. А. Фабрикант таклиф қилган усулига авторлик гувоҳномаси рўйхатга олинган.

деб ҳисоблаш мүмкін. Лекин оптик квант генераторлари нурланышининг хусусиятлариниң тушуниш учун тушаётган тұлқин билан мажбурий ўтишлар натижасыда чиқарилаётган «иккиламчи» тұлқинларнинг көгерентлиги түғрисидаги тасаввурларга асосланған микроскопик тәъриф жуда унумдор бўлади. Хусусан, юқорида келтирилган мулоҳазалардан шу нарса кўринадики, 222-§ да муҳокама қилинган ва макроскопик манбадан маълум бир йўналишда тарқалувчи қувватли нурланиш олиш учун зарур бўлган фазовий синфазалик шартини мажбурий чиқариш процессида амалга ошириш мүмкинлиги кўринади. Ҳақиқатан ҳам, фазонинг ҳар хил нуқталарида жойлашган атомлар чиқараётган тұлқинларнинг бошланғич фазалари мос йўл фарқини компенсациялайдиган (қ. 222.4) бўлса, бундай тұлқинлар кузатиш нуқтасыда синфазали равища қўшилади. Агар 222-§ да кўриб ўтилган иккиламчи s_i тұлқинлар ташқи ёруғлик тұлқини таъсирида бўладиган мажбурий ўтишлар натижасыда пайдо бўлса, аҳвол юқорида айтилгандек бўлади: бу тұлқин фазасининг z_1 , z_2 нуқталардаги (турли атомлар жойлашган нуқталардаги) қийматлари k ($z_1 - z_2$) катталикка фарқланади ва иккиламчи тұлқинлар бошланғич фаза бўйича бир-бирига нисбатан ўша катталиктининг тескари ишорали қийматига силжиган бўлиб, бу эса уларнинг кузатиш нуқтасыда синфазали қўшилиши учун зарур эди (қ. 40.2-расм).

Юқорида муҳокама қилинган ва мажбурий ўтишлар билан боғланған көгерент нур чиқаришдан ташқари, муҳит атомлари спонтан ўтишларда ҳам қатнашиб, натижада бир-бiri билан ҳамда ташқи майдон билан көгерент бўлмаган тұлқинлар чиқарилишини ёддан чиқармаслик керак. Шундай қилиб, актив муҳитнинг нурланishi ҳар доим көгерент ва көгерент бўлмаган қисмларнинг аралашмасидан иборат бўлиб, улар ўртасидаги муносабат, хусусан, ташқи майдоннинг интенсивлигига боғлиқ бўлади. Охирги ҳолни тушунтириш осон, чунки мажбурий чиқариш процессида қатнашган атомлар уйғониш энергиясидан маҳрум бўлади ва, демак, спонтан равища нурлантира олмайди. Юқоридагини батафсил анализ қилиш мажбурий ўтишлар таъсирида көгерент бўлмаган спонтан нурланишнинг тўлиқ интенсивлигигина эмас, балки унинг спектрал таркиби ҳам ўзгаришини кўрсатади.

224- §. Тўйиниш эффиқти

Ютилаётган (ёки нурлантирилаётган) $q_a(\omega)$ қувватнинг ифодаси да (223.2) муносабатга мувофиқ кўпайтувчи сифатида $u(\omega)$ -с кўпа ўтма бўлиб, бу кўпайтувчаны нурланиш оқимига teng. Лекин $q_a(\omega)$ нинг $u(\omega)$ га боғлиқлиги шу билан тамом бўлмайди: 157-§ да тажриба $u(\omega)$ нинг ортиши билан ютиш коэффициентининг камайишини кўрсатиши ҳақида айтиб ўтилган эди. Агар ёргулук ютилган вақтда атом уйғонган ҳолатга ўтишини ва ютиш қобилиятига эга бўлган

атомларнинг сони камайишини ҳисобга олсак, бу ҳодисани тушуниш енгил бўлади. Ўз навбатида уйғонган атомларнинг сони мажбурий чиқариш натижасида камаяди. Демак, ютиш ва мажбурий чиқариш сатҳлар бандликлари фарқига ҳамда ютиш коэффициентига таъсири қиласди.

Юқорида айтиб ўтилган ҳодиса оптик квант генераторлари учун принципиал аҳамиятга эга бўлгани учун биз уни ба тафсилроқ кўриб чиқамиз. Муҳитда m , n сатҳларнинг инверс бандлиги вужудга келтирилган бўлсин. Формулаларни соддлаштириш учун m , n ҳолатларнинг статистик оғирликларини бир хил ($g_m = g_n$) деб оламиз. Акс ҳолда келгуси ифодаларда $N_m - N_n$ айрманнинг ўрнига $N_m/g_m - N_n/g_n$ айрма ёзишга тўғри келади (қ. 223.3).

Инверс бандликларга олиб келадиган ва ҳозирча конкретлаштирилмайдиган уйғотиш процессининг қувват мезони сифатида бандликларнинг нурланиш йўқ вақтда пайдо бўладиган $N_{m0} - N_{n0}$ фарқининг катталигини қабул қиласмиз. Муҳитда ғамланган ва мажбурий ўтишлар натижасида нурланиш энергиясига айлана оладиган энергия $\hbar \omega [N_{m0} - N_{n0}]$ катталикка пропорционал бўлади. $u(\omega)$ нинг қийматлари етарли даражада катта бўлганда юқорида кўрсатилган энергиянинг ҳаммаси нурланиш энергиясига айланади ва (223.3) муносабатларнинг ўрнига қўйидаги тенглик ба жарилади:

$$q_{\max}(\omega) = \sigma \hbar \omega [N_{m0} - N_{n0}], \quad (224.1)$$

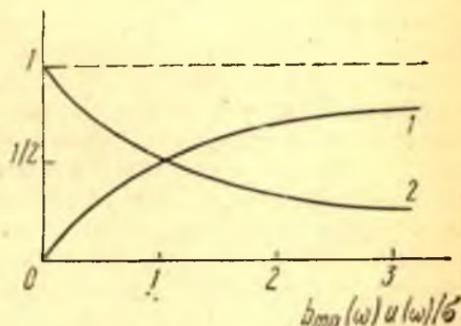
бу ерда σ — пропорционаллик коэффициенти. $q(\omega)$ нинг $u(\omega) \rightarrow 0$ ва $u(\omega) \rightarrow \infty$ каби чегарағий ҳолларда (223.3) ва (224.1) га айланадиган умумий ифодасини кўйидаги кўринишда ёзиш мумкин (қ. 247-машк):

$$q(\omega) = \hbar \omega [N_{m0} - N_{n0}] \frac{b_{mn}(\omega) u(\omega)}{1 + b_{mn}(\omega) u(\omega)/\sigma}. \quad (224.2)$$

σ коэффициент атомларнинг m , n сатҳлардаги яшаш вақти билан боғланган. (224.2) ва (223.3) ларни солишириш орқали бандликлар фарқи ҳамда $\alpha(\omega)$ кучайтириш коэффициентининг $u(\omega)$ га боғлиқлигини топиш мумкин: $N_m - N_n = [N_{m0} - N_{n0}] [1 + b_{mn}(\omega) u(\omega)/\sigma]$, (224.3)

$$\alpha(\omega) = \frac{1}{4} \lambda^2 a_{mn}(\omega) \cdot \frac{N_{m0} - N_{n0}}{1 + b_{mn}(\omega) u(\omega)/\sigma}. \quad (224.4)$$

40.3-расмда $[N_m - N_n] / [N_{m0} - N_{n0}]$ ва $q(\omega)/q_{\max}(\omega)$ катталикларнинг ўзгарувчан $b_{mn}(\omega) u(\omega)/\sigma$ катталикка боғланиш графиклари кўр-



40.3-расм. $(N_m - N_n) / (N_{m0} - N_{n0})$ (2 эгри чизик) ва $q(\omega)/q_{\max}(\omega)$ (1 эгри чизик) ларнинг нурланиш энергияси зичлигига боғланиш графиклари.

сатилган. (223.3) фәрмулага I әгри чизиқ мос келиб, бу әгри чизиқ (224.1) фәрмулага мос бүлган асимп totik қийматга гиперболик қонунга биноан яқинлашади.

Чиқарылаётган q (ω) қувватнинг нурланишнинг u (ω) зичлигига чизиқли бүлмаган бөғлиқлиги *түйиниш эффекти* дейилади. Бу терминни бандликлар фәрқининг мажбурий нурланиш ва ютиш таъсирида камайиш ҳодисаси учун ҳам қўллаш мумкин.

Ҳисобларга бинсан (қ. 247-машқ), 1^{σ} катталик атомнинг m , n сатҳларда яшаш вақтларига бөғлиқ бўлиб, бу вақтлар эса спонтан ўтишлар ва сўндирувчи тўқнашишларга бөғлиқ бўлади. Иккинчи томондан, b_{mn} (ω) и (ω) кўпайтма нурланиш томонидан вақт бирлиги давомида ва ҳажм бирлигидаги битта атомга тўғри келган индукцияланган ўтишлар сонига тенг. Шунинг учун $N_m - N_n$ нинг b_{mn} (ω) и (ω)'с комбинацияга бөғлиқлиги физик жиҳатдан соддагина талқин этилади: атом m ва n сатҳларда бўладиган 1^{σ} вақт қанча катта бўлса, электромагнитик майдон бу сатҳларнинг бандликларини шунча кўпроқ текислашга ва шунчалик кўп уйғониш энергиясини нурланиш энергиясига айлантиришга «улгуради».

Тўйиниш эфектини анализ қилганда сатҳлар инверс бандликка эга, яъни $N_m > N_n$ деб фараз қилинган эди. Агар $N_m < N_n$ бўлса, у ҳолда (224.2) — (224.4) муносабатлар ўз кучида қолади, лекин ютишга мос ўгишларнинг сони мажбурий чиқаришга мос ўтишлар сонидан кўп бўлади вуз натижада муҳиг энергияни майдонга бермасдан, балки майдондан олади.

α (ω) кучайтириш коэффициентининг u (ω) нурланиш зичлигига гиперболик қонун бўйича (224.4) бўрганиши муҳитнинг қиёсан содда мёдели учун тўғри бўлади. Хусусан, (224.4) дан Эйнштейннинг a_{mn} (ω) коэффициентининг спектрал зичлиги ҳамма атомлар учун бир хил деб фараз қилинганлиги кўринади. Агар атомларнинг тўқнашишларини, ҳаракатини ва ҳаракат билан боғланган Допплер эфектини, нурланишнинг мэнхроматик эмаслигини ва бўшқа шароитларни эътибёрга олсак, α (ω) нинг u (ω) га бөғлиқлигининг кўриниши бўшқача бўлади. Лекин u (ω) ортиши билан α (ω) нинг камайиши умумий қонуният бўлиб қолади.

157-§ да айтиб ўтилганидек, тўйиниш эфектини тажрибада С. И. Вавилов кузатган. Қейинчалик тўйиниш эфекти уйғонган ҳолатларининг давом этиш вақти қиёсан катта бўлган кристаллофосфорлар учун, атом ва молекулалар сатҳлари ўртасида частоталари спектрнинг радио ва оптик диапазонига мос келган ўтишлар учун батафсил ўрганилди. Тўйиниш эфекти чизиқли бўлмаган оптиканинг асосий ҳодисаларидан бири бўлиб, бундан кейинги ўқув материалини баён этишда муҳим роль ўйнайди.

225-§. Оптик квант генераторининг ишлаш принципи

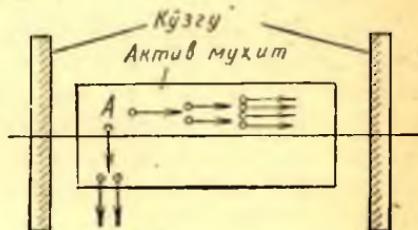
Энергетик сатҳлари инверс равишда бандланган муҳитнинг ёруғликни когерент кучайтириши бундай муҳитдан монокрома-

тик нурланишнинг йўналтирилган оқими ҳосил қилиш учун фойдаланиш имкониятини белгилаб берди. Оптик квант генераторининг ишини баён қилишга ўтишдан олдин бу номнинг маъноси тўғрисида изоҳ берамиз. Актив мұхитда йўналтирилган нурланиш оқими ҳосил қилиш учун атомлар ёки молекулаларнинг, энергиянинг мумкин бўлган қийматларининг дискрет тўпламига эга бўлган ва энергия квантлари — фотонлар чиқарадиган квант системаларининг нурланиш процесслиридан фойдаланилади. Бу ҳол қўлланилаётган «оптик квант генератори» ёки қисқача ОКГ деган терминнинг мақсадга мувофиқлигини белгилайди*. Ўтказувчанлик электронларининг ҳаракати қўлланиладиган ва нурланиш частоталари паст бўлган радиотехник лампали генераторларда квант эффектлар мұхим роль ўйнамайди ва бу генераторларда бўлаётган ҳодисаларнинг кўпчилигини классик нуқтаи назардан тавсифлаш мумкин.

Фабри — Перо интерферометрларида қўлланиладиган кўзгуларга ўхаш икки кўзгу ўртасига кўйилган актив мұхит ёруғликни қандай нурлантиришини кўрайлик (40.4-расм). Бундай системани актив оптик резонатор деб айтиш қабул қилинган. А нуқтадаги уйғонган атом инверс бандликка эга бўлган сатҳлар ўртасидаги спонтан ўтиш натижасида тўлқин чиқарган бўлсин.

Тўлқин актив мұхитда ўтадиган йўл қанча катта бўлса, тўлқин шунча кучаяди. Резонатор ўқига перпендикуляр бўлган йўналишларда кучайтириш энг кам бўлади. Бошқа йўналишларга бирмунча кўпроқ йўл мос келади ва, демак, бирмунча кўпроқ кучайтириш мос келади. 40.4-расмда бундай ҳол кучайтирилаётган ёруғлик оқимларидаги стрелкаларнинг сонини кўпайтириш билан схематик равишда кўрсатилган. Кўзгудан қайтгандан кейин тўлқин яна актив мұхитда тарқалади ва унинг амплитудаси ўсиб боради. Кейин тўлқин қарама-қарши турган кўзгуга етади, ундан қайтади ва актив мұхитда кучайишда давом этади, шундан сўнг айтиб ўтилган циклдаги ҳамма босқичлар тақрорланади ва резонатордаги тўлқиннинг энергияси ортиб боради.

Актив мұхит томонидан кучайтирил ишдан ташқари, резонатор



40.4-расм. Оптик квант генераторининг принципиал схемаси.

* ОКГ нинг қисқартирилган иккючичи юми бўлган лазер сўзи инглиз тилида light amplification by stimulated emission of radiation (ёруғликни нурланишни индукиялаб чиқариш орқали кучайтириш) деган жумла сўзларининг бош ҳарфларидан тузилган.

ицидаги түлқиннинг амплитудасини камайтирадиган қатор факторлар ҳам таъсир қиласи. Резонатор күзгуларининг қайтариш коэффициенти бирга тенг эмас. Унинг устига нурланишни резонатордан чиқариш учун күзгулардан ҳеч бўлмагандан биттаси қисман шаффофф қилиб ясалади. Бундан ташқари, нурланиш резонатор ўқи бўйлаб тарқалаётганда нурланиш оқимининг энергияси оқимнинг дифракциясига, резонатордаги муҳитда сочилишига ва ҳоказоларга ҳам сарфланади. Энергиянинг бундай исрофларини күзгулар учун уларнинг ҳақиқий r қайтариш коэффициентидан кичик бўлган $r_{\text{эфф}}$ эффективив қайтариш коэффициентини киритиб ҳисобга олиш мумкин.

Агар түлқиннинг L йўлдаги кучайиши унинг күзгулардан қайтгандаги энергия исрофларининг йигиндисидан катта бўлса, ҳар бир югуришдан сўнг түлқиннинг амплитудаси борган сари каттароқ бўлади. Тўлқин энергиясининг $\mu(\omega)$ зичлиги кучайтириш коэффициентининг катталиги тўйиниш эффективти натижасида анча камаядиган бўлгунча тўлқин кучаяверади. Стационар ҳолат муҳитдаги кучайишнинг энергия исрофлари йигиндиси билан расо компенсацияланиш шартига мос келади. Шундай қилиб, лазерларда нурланишни генерация қилиш масаласида тўйиниш эффективти принципиал аҳамиятга эга.

Нурланишнинг йўналтирилган оқими генерациялаш имкониятини белгилайдиган миқдёрий муносабатни қўйидаги мулоҳазалар асосида топиш мумкин. Актив муҳитдаги бирор A нуқтада вужудга келган ва спектрал зичлиги I_0 бўлган нурланиш оқими резонатор ўқи бўйлаб йўналиб, ўнг томондаги кўзгуга бораётib кучяди, ундан қайтади ва чап кўзгудан қайтгандан сўнг ўзининг дастлабки йўналишида тарқалиб, яна A нуқтадан ўтади. Шундай қилиб, нурланиш резонаторда тарқалишнинг бир циклида $2L$ га тенг йўл босиб ўтади. Агар эчегрия ҳеч исроф бўлмаса, оқим $I_0 \exp[2\alpha(\omega)L]$ га тенг катталиккача кучайиши керак, бу ерда $\alpha(\omega)$ — кучайтириш коэффициенти. Лекин кўзгуларнинг эффективив $r_{\text{эфф}}$ қайтариш коэффициенти орқали ҳисобга олинган энергия исрофлари натижасида энергия оқимининг резонатордаги бир цикл тарқалишидан кейинги зичлиги $I_0 r_{\text{эфф}}^2 \exp[2\alpha(\omega)L]$ ифода билан аниқланади. Шунинг учун резонаторда нурланиш генерация қилиш имконияти тўғрисисидаги масаланинг ечими

$$I_0 r_{\text{эфф}}^2 \exp(2\alpha_0(\omega)L) > I_0$$

ёки

$$r_{\text{эфф}}^2 \exp[2\alpha_0(\omega)L] > 1 \quad (225.1)$$

шартга келтирилади. Бу ерда $\alpha_0(\omega)$ — кучайтириш коэффициентининг интенсивликлар кичик бўлгандаги, яъни тўйиниш эффективи ҳисобга олинмаган ҳолдаги қиймати (*тўйинмаган кучайтириш*

коэффициенти). (225.1) муносабат тенглилкка айланганда генерациянинг бўсаға шартларига эришилган бўлади.

Юқорида айтилганларга мос равишда генерациянинг стационар қуввати қўйидаги шарт билан аниқланади:

$$r_{\text{эфф}}^2 \exp [2\alpha(\omega)L] = 1, \quad (225.2)$$

бу муносабатни потенцирлаб,

$$\alpha(\omega)L = f, \quad f = \ln(1/r_{\text{эфф}}) \quad (225.3)$$

шартларни топамиз. (225.2) ёки (225.3) шартлар *стационар генерация шартлари* дейилади. Агар (223.3) муносабат ёрдамида кучайтириш коэффициентини 1 см^3 даги нурланиш қувватига алмаштирсак, бу шартга бошқача кўриниш бериш мумкин. Бундан ташқари, $r_{\text{эфф}}$ коэффициент бирдан кам фарқ қиласди (ва демак, $f = \ln(1/r_{\text{эфф}}) \approx 1 - r_{\text{эфф}}$) деб ҳиссблаб, (225.3) нинг чап ва ўнг қисмини лазер дастаси кўндаланг кесимининг S юзига ва $c(\omega)$ га кўпайтириб, қўйидагига эга бўламиш:

$$q(\omega)SL = c(\omega)(1 - r_{\text{эфф}})S. \quad (225.4)$$

Демак, стационар генерация шарти актив муҳитнинг SL ҳажмида нурлантирилаётган qSL қувватнинг резонатордан чиқаётган $c(\omega)(1 - r_{\text{эфф}})$ окимга тенглигига эквивалент дейиш мумкин.

Юқорида киритилган f катталик энергиянинг нисбий истрофлари ёки қисқача истрофлар дейилади. Баъзан f катталик ўрнига резонаторнинг аслилиги деб аталадиган Q_r катталиқдан фойдаланилади. Тебранувчи системанинг аслилиги деб, системада жамғарилган энергиянинг системадан тебранушнинг бир $2\pi/\omega$ даврида чиқаётган энергияга нисбатига айтилади. Оптик резонаторларда юқорида айтилганча таърифланган аслилик f истрофларга

$$Q_r = 2L\lambda^f = q/f$$

муносабат орқали боғланган, бу ерда q — резонаторнинг L узунлигига жойлашган яриш тўлқинлар сони.

Генерациянинг стационар қувватини ҳисоблаб топайлик. Бунинг учун (224.4) дан фойдаланамиз ва уни

$$\alpha(\omega) = \frac{\alpha_n(\omega)}{1 + \mu(\omega)/u_0} \quad (225.5)$$

кўринишда ёзамиз, бу ерда қўйидаги белгилар киритилган:

$$u_0 = \sigma b_{mn}, \quad \alpha_n(\omega) = \frac{1}{4} \lambda^2 a_{mn}(\omega) [N_{m0} - N_{n0}], \quad (225.6)$$

$\alpha_n(\omega)$ — тўйинмаган кучайтириш коэффициенти, u_0 катталик нурланишининг шундай зичлигига тенгки, бунда $\alpha(\omega)$ кучайтириш коэффициенти $\alpha_n(\omega)$ га нисбатан 2 марта камаяди. $\alpha(\omega)$ нинг

(225.5) ифодасини (225.3) тенгликка қўйиб, $u(\omega)$ нинг резонатор ичи-даги стационар қийматини топиш мумкин:

$$u(\omega) = u_0 \left[\frac{\alpha_0(\omega)L}{f} - 1 \right], f = \ln \frac{1}{r_{\text{эфф}}}. \quad (225.7)$$

Шундай қилиб, генерация қилинаётган нурланишнинг зичлиги тў-йинмаган кучайтириш коэффициентининг ўзининг f/L бўсаға қий-матидан ортиқ қисмига пропорционал; агар $\alpha_0(\omega) \ll f/L$ бўлса, (225.1) муносабатга мос равишда нурланиш генерация қилинмайди.

Резонаторнинг аслиги тушунчасидан фойдаланиб, (225.7) фор-мулага қуйидагича кўриниш беришимиз мумкин:

$$u(\omega) = u_0 [1/2 \alpha_0(\omega) \lambda Q_r - 1].$$

Генерациянинг бу терминларда ифодаланган бўсаға шарти ёруғлик-нинг ярим тўлқин давомида кучайиши резонаторнинг аслилигига тес-кари бўлган миқдордан ортиқ бўлиши кераклигини билдиради:

$$1/2 \alpha_0(\omega) \lambda > Q_r^{-1}.$$

(225.7) муносабатдан фойдаланиб резонатордан чиқаётган Φ оқим-ни ҳисоблаш мумкин:

$$\Phi = c u(\omega) (1 - r_{\text{эфф}}) S = c u(\omega) f S. \quad (225.8)$$

Сода алмаштиришларни бажариб, Φ оқимнинг бу ифодасини қуйи-дагича ёзишимиз мумкин (қ. 248-машқ):

$$\Phi = q_{\max} S L - c u_0 / f S, \quad (225.9)$$

бу ерда q_{\max} — актив мұхиттинг ҳажм бирлигидан чиқарилган қувватнинг максимал қиймати бўлиб, бу қиймат мұхитда уйғониш про-цесслари ҳисобига жамғарилган энергия (қ. 224-§ ва (224.1) формула) билан аниқланади. Шундай қилиб, генерациянинг вужудга келиш шарти (қ. 225.1) бажарилган бўлса, лазердан чиқаётган когерент нурланиш оқимининг қуввати актив мұхитда инверс бандликни таъминлаб турган уйғониш процессларининг қувватига чизиқли боғлиқ бўлади.

Эффектив қайтариш коэффициентида энергиянинг истаган та-биатли исрофлари, шу жумладан, нурланишнинг резонаторнинг ён деворлари орқали чиқишидаги исрофлар ҳам ҳисобга олинган. Резонатор ўқига нисбатан қия тарқалаётган дасталардаги исрофлар ўқ бўйлаб тарқалаётган дасталардаги исрофлардан катта бў-лиши аниқ. Шунинг учун оғма дасталарнинг генерация бўсағаси ўқ бўйлаб тарқаладиган дасталар бўсағасидан баланд бўлади. Бундан ташқари, актив мұхиттинг мажбурий нурланишга ўта ола-диган энергия запаси чекланган эканлигини ёдда тутиш зарур. Ўқ бўйлаб тарқаладиган дасталарда исроф оғма дасталарнидан кам бўлгани сабабли уларнинг интенсивликлари тезроқ ўсади, улар стационар ҳолатга оғма дасталарга қараганда олдинроқ ке-лади. Шунинг учун қулай шароитларда ўқ бўйлаб тарқаладиган

дасталар ғамланган энергиянинг ҳаммасидан фойдаланиб, оғма дасталарга амалда ҳеч нарса қолдирмаслиги мумкин.

Юқорида айтилғандан квант генераторидан чиқаётган ёруғлик дасталарининг ёйилувчанлиги жуда кам эканлиги аниқ булиши керак. Ичиде оқим тарқалаётган минимал фазовий бурчак күзгудаги дифракция билан белгиланадиган катталиқдан, яъни $(\lambda/D)^2$ дан (бу ерда D — даста диаметри) кичик бўлиши мумкин эмас, албаттa. Бу минимал қиймат кўпчилик ҳолларда амалда бўлади ва у ҳақиқатан ҳам жуда кичикдир. Масалан, $\lambda = 500$ нм ва $D = 5$ мм бўлганда $(\lambda/D)^2 = 10^{-8}$ бўлади, ваҳоланки когерент бўлмаган ёруғлик манбалари учун фазовий бурчак $2\pi - 4\pi$ атрофида бўлади. Масаланинг бу томони 229-§ да батафсил кўрилади.

Спонтан нурланишнинг актив резонаторда кучайтирилиши ва ниҳоят, шу резонаторнинг когерент нурланиш генераторига айланиси автотебранувчи системаларда генерация ўз-ўзидан уйғонган вақтда ривожланиб борадиган процессларга жуда ўхшашиб. Бундай системаларда тебранувчи система билан тебранишларни таъминлаб турган энергия манбаи ўртасидаги мусбат тескари боғланиш муҳим роль ўйнайди. Индуктив мусбат тескари боғланишнинг моҳияти қиёсан содда бўлишини электрон лампали тебраниш генераторида кўришимиз мумкин.

Оптик квант генераторида кўзгули резонатор нурланиш майдони билан унинг энергия маълбаи — актив мұхит ўртасида мусбат тескари боғланиш вужудга келтиради*. Резонаторнинг кўзгулари туфайли ёруғлик оқими актив мұхитда кўп марта тарқалади (шу билан у кучаяди). Бу ҳол генерациянинг ўз-ўзидан уйғониши ҳамда уни давом эттириш учун зарур. Лекин резонаторнинг лазер ишидаги вазифаси майдон энергиясининг зичлигини актив мұхитда кўпайтиришдангина иборат бўлмайди. Юқорида кўрсатиб ўтилган ўхшашликка асосан, автотебранувчи режимнинг вужудга келиши учун тескари боғланиш мусбат бўлиши керак. Бошқача қилиб айтганда, системада бўлган ҳамда тескари боғланиш канали орқали «келаётган» тебранишлар ўртасида қатъий синфазалик мавжуд бўлиши шарт. Бу мулоҳазалар 228 ва 229-§ да кўриладиган оптик квант генераторлари учун ҳам тааллуқли.

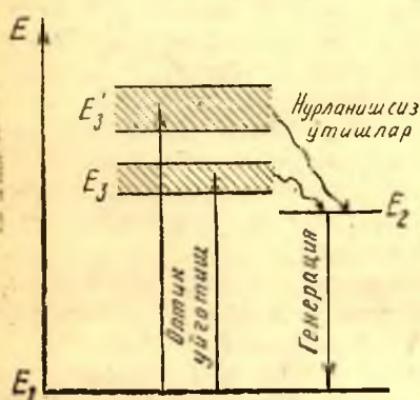
Лазерларнинг юқорида баён қилинган ишлаш принципидан кўринадики, оптик квант генераторлари физиканинг турли соҳаларида пайдо бўлган учта асосий ғояга асосланган. Биринчи ғоя Эйнштейнга тегишли бўлиб, у когерент бўлмаган иссиқлик нурланиши назариясида мажбурий чиқариш процесси мумкин эканлигини постулат қилиб айтган. Иккинчи асосий ғоя мувозанатда бўлмаган термодинамик системалардан фойдаланиш бўлиб, бу системаларда электромагнитик тўлқинлар ютилмасдан, балки кучайиши

* Кўзгулардан фойдаланиш лазерларда тескари боғланишни амалга оширишнинг ягона усули эмас. Баъзи бошқа усулларни 233-§ да кўрамиз.

мумкин (В. А. Фабрикант, 1940 й.). Ниҳоят, радиофизика соҳасига тегишли бўлган учинчи гоя — кучайтирадиган системани автотебр-анувчи системага, яъни электромагнитик когерент тўлқинлар гене-раторига айлантириш учун мусбат тескари боғланишдан фойдала-нишдан иборат. Электромагнитик тўлқинларни кучайтириш ҳамда генерация қилишнинг янги принципини топгани ва молекуляр гене-раторлар ҳамда кучайтиргичлар яратганлари учун совет физикла-ри Н. Г. Басов ва А. М. Прохоровга 1959 йилда Ленин мукофоти берилди. 1964 йилда эса Н. Г. Басов, А. М. Прохоровга ва америка-лик физик Ч. Таунсга Нобель мукофоти (физика бўйича) берилди.

226-§. Ёқутли оптик квант генераторининг тузилиши ва ишлашининг таърифи

Актив мұхит яратиш учун унинг атомларидаги энергетик сатҳ-ларнинг ҳеч бўлмаганды бир жуфтида инверс бандликни таъминлаш учун атомларни селектив үйғотиш зарур. Инверс бандлик турли усууллар билан ҳосил қилинади. Бундан олдин ёруғликнинг нурла-ниш ва ютилиш процесслари батафсил мұхокама қилингани учун мұхит атомларини селектив үйғотишнинг оптик методини баён қилишдан бошлаймиз*. Үйғотишнинг оптик методи қўлланила-диган оптик квант генераторининг мисоли сифатида ёқутли лазер-ни кўриб чиқиш мумкин. Бу генератор спектрнинг кўринувчан соҳасида нурлантирадиган тарихий биринчи квант генератори бўл-ган (Мейман, 1960 й.).



40.5-расм. Хром иони энергетик сатҳ-ларининг схемаси.

Ёқут (қизил ёқут) алюми-ний оксид Al_2O_3 (корунд) кри-стали бўлиб, бу кристални ўстирганда процентнинг юздан бир неча кисми миқдорида хром оксиди Cr_2O_3 қўшилади. Хром оксиди корунд панжарасига изо-морф равишда киради. Хром ионларининг аралашмаси қўши-лиши натижасида корунднинг шаффофф кристали қизаради. Ёқут кристали орқали ўтган оқ ёруғликнинг спектрида спектрнинг яшил ва бинафша соҳаларида жойлашган иккита кенг ютилиш полосасини куза-тиш мумкин. Спектрнинг шу со-

* Баъзан «үйғотишнинг оптик методи» деган термин ўрнига Америка илмий адабиётидан олинган «оптик дамлаш» термини қўлланилади.

ҳаларидаги ютилиш ёқутнинг ранги сўлгун қизил бўлишига сабаб бўлади.

Агар ёқут кристали кўк-яшил нурланиш билан ёритилса, у қизил нур чиқаради, бу нур дастлабки ёруғлик дастасида йўқ бўлиб, хром ионларининг фотолюминесценцияси натижасида пайдо бўлади. Ёқутнинг ёруғланишини спектроскоп ёрдамида кузатиб, спектрнинг қизил соҳасида тўлқин узунлиги $\lambda = 694,3$ нм га teng чизиқни кўриш мумкин*.

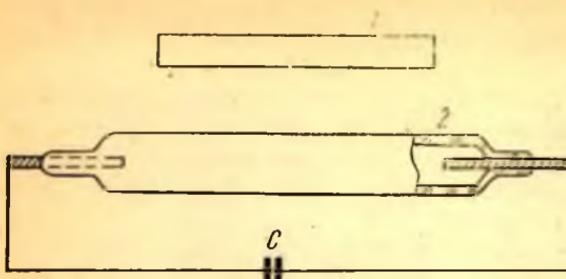
Ёқутнинг люминесценциясини ўрганиш унинг пайдо бўлиш мөҳияти ҳақида ва корунд кристалларининг кристалл панжарасига киритилган хром ионларининг энергетик сатҳлари ҳақида схематик тасаввур ҳосил қилишга имкон берди. 40.5-расмда хром ионларининг E_3 ва E_3 энергетик сатҳлари кенг полосалар сифатида кўрсатилган. E_1 асосий ҳолатдан бу сатҳларга ўтиш ёқут кристалининг спектрнинг кўринувчан соҳасидаги ютишининг юқорида айтиб ўтилган кенг полосаларига мос келади. Хром ионларининг ёруғлик энергияси ютиши ионларнинг нормал пастки E_1 энергетик сатҳдан юқори E_3 , E_3 сатҳларга қараб йўналтирилган стрелкалар ёрдамида символик равишда ифодаланади. Ёруғлик ютиш натижасида хром ионлари пастки сатҳлардан юқори сатҳларга ўтади. Хром ионларининг бу ўйғонган ҳолатларининг давом этиш вақти (t) кам бўлиб, тахминан 10^{-8} с ни ташкил қиласи.

Лекин хром ионларининг жуда кам қисми ютилган фотонларни бевосита нурлантириб, E_1 асосий ҳолатга яна қайтиб келади. Тажриба ўйғонган хром ионларининг кўпчилиги ўз энергиясининг бир қисмини корунднинг кристалл панжарасига ёруғлик нурлантирумасдан узатишини кўрсатади. Энергияни кристаллга шундай узатиш натижасида ионлар E_2 энергияли ҳолатга ўтади. Бундай нурланишсиз ўтишларга 40.5-расмдаги E_3 , E_3 ва E_2 сатҳлар ўртасидаги тўлқинсимон стрелкалар мос келади. Хром ионларининг E_2 ўйғонган ҳолатининг давом этиш вақти $3 \cdot 10^{-3}$ с га teng, яъни бу вақт E_3 ёки E_3 ҳолатларнинг давом этиш вақтидан кўп марта катта**. Хром ионлари E_2 , сатҳдан асосий E_1 сатҳга қайтганда нурланиш чиқади ва натижада ёқут кристалларининг юқорида айтиб ўтилган қизил нурли люминесценцияси юз беради.

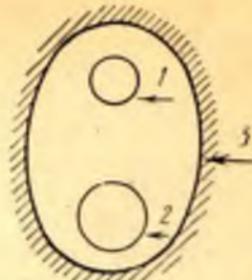
Ёқут кристалларидаги хром ионлари энергетик сатҳларининг юқорида таърифланган схематик структураси ва E_2 энергияли ўй-

* Дисперсияси катта бўлган спектроскоп ёрдамида қаралганда бир-бирига яқин жойлашган ва тўлқин узунликлари 694,3 ва 692,9 нм га teng икки қизил спектрал чизиқни кузатиш мумкин. Иккинчи чизиқнинг интенсивлиги биринченикига қараганда камроқ. Биз кузатилётган ҳодисаларни схематик равишда таърифлаётганимиз учун бу тафсилотни ҳам, ҳар бир айrim чизиқнинг ўта нозик структурасини ва уларнинг тўлқин узунликларининг температурага боғликларини ҳам муҳокама қилмаймиз.

** Давом этиш вақти бунчалик катта бўлган ўйғонган ҳолатлар метастабил ҳолатлар деб аталади.



40.6-расм. Қызыл ёқутли лазернинг схемаси.



40.7-расм. Оптик уйғышлы лазер ёритгичининг күндаланг кесими.

ғонган ҳолатнинг узок вақт мавжуд бўлиши биринчи оптик квант генераторининг яратилиши учун қулай шароит тугдирди.

Бу масалани принципиал равишда қўйидагича ҳал қилиш мумкин. Ёқут қувватли оқ нур билан ёритилганда хром ионлари уйғониб E_3 , E_3 энергияларга эга бўлади, кейин E_2 метастабил сатҳга нурланиш чиқармасдан тез ўтади. Бу ҳолатнинг давом этиш вақти катта бўлгани учун E_2 сатҳда хром ионлари «тўпланиб қолади». Агар ёқут етарли даражада кучли ёритилса, ионларнинг E_2 сатҳдаги концентрацияси E_1 сатҳдаги концентрациядан кўп бўлади, яъни E_2 ва E_1 энергетик сатхлари инверс бандланган муҳит вужудга келади. $E_2 \rightarrow E_1$ ўтишларда когерент нурланиш генерацияси қилиниши учун ёқутни резонаторга қўйиш ва генерациянинг ўз-ўзидан уйғонишининг юқорида (қ. 225-§) чиқарилган $\alpha_0(\omega)L > f$ шартини бажариш керак. Шунинг учун ёқутли лазер қўйидагича тузилган бўлади (40.6-расм). Ёқутдан диаметри бир неча миллиметрга ва узунлиги бир неча сантиметрга тенг цилиндр шаклида 1 стержень ясалиб, бу стерженнинг четки кўндаланг кесимлари ясси, пухта силлиқланган ҳамда цилиндрнинг ўқига перпендикуляр бўлиши керак. Четки кесимларнинг бирига қайтариш коэффициенти катта бўлган металлнинг, масалан, кумушнинг қалин қатлами қопланади. Ёқут стерженнинг иккинчи четки кесимига ўша кумушнинг ярим шаффоф қатлами қопланади. Натижада стержень ва унинг икки кесимидағи параллел кўзгулар оптик резонатор ташкил қиласи*.

Ёқут стержень 2 лампа (қ. 40.6-расм) орқали етарли даражада ёритилиб, лампа стержень билан бирга лампанинг ёруғлигини ёқутга йиғиб берадиган маҳсус кўзгусимон ёритгичнинг ичига жойлаштирилади (40.6-расмда ёритгич кўрсатилмаган). Кўзгусимон юзага эга бўлган эллиптик цилиндр шаклидаги бу ёритгич ёқут

* Ёқут стерженнинг икки кўндаланг кесимини жилвирлаш ва иккита ташкил кўзгу ўрнатиш билан чекланса ҳам бўлади.

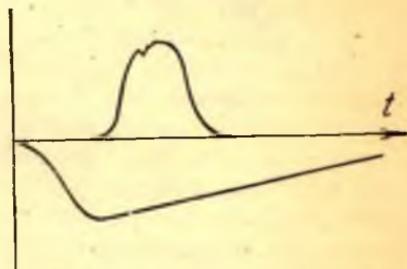
стержень ва лампа билан бирга 40.7-расмда бошқачароқ проекцияда күрсатилган.

Генерация юзага келтириш учун давом этиш вақти тахминан бир миллисекундга тенг ёрқин ёруғлик чақнаши берадиган импульсли газ-разряд лампаларидан фойдаланилади. Генерация вужудга келиши учун 1 см³ ёқутдаги хром ионларини уйғотиш учун бевосита құлланиладиган ёруғлик қуввати 2 кВт га яқин бўлиши кепрак. Агар лампа уйғотишининг ана шундай қувватини таъминлаб берса, у ҳолда ёқутли лазер давом этиш вақти лампанинг ёруғланиши давом этадиган вақтдан бироз кам бўлган ёруғлик импульси генерация қиласи. Ёқут стержень кесимидаги ярим шаффоф кўзгуга параллел жойлашган экранда кўз қамаштирадиган даражада равшан қизил ёруғлик чақнашини кўрамиз. Экрандаги ёруғ дөғнинг кўндаланг кесимиининг юзи ёқут билан экран ўртасидаги масофага (бир неча ўн метр чегарасида) амалда боғлиқ бўлмайди.

Ёқут стерженни ёритиш учун ксенонли газ-разряд лампалари қўлланилиб, бу лампалар орқали юқори вольтли конденсаторлар батареяси разрядланади. Конденсаторларнинг бундай батареясининг сифими 1000 мкФ га яқин бўлиб, 2–3 кВ кучланишгача зарядланади. 40.6-расмда конденсаторларнинг С батареяси кўрсатилган бўлиб, бу батарея 2 лампага параллел уланган, лекин расмда конденсаторларни зарядлаш блоки ва уларни лампага тез параллел улайдиган қурилма кўрсатилмаган.

40.8-расмда ёқутли лазер ва унинг генерациясини юзага келтирадиган ксенон лампа ёруғлик чақнашлари интенсивликларининг осциллограммалари кўрсатилган. Бу икки осциллограмма бир-бирига устма-уст тушмаслиги учун улардан бирининг (лазерники) ординатаси вақт бўйича развертканинг горизонтал ўқидан юқорига ҳисобланса, иккинчисиники паст томонга ҳисобланади. Осциллограммаларни солишириш ёқутдаги генерация ксенон лампадаги ёруғлик чақнаши билан бир вақтда бўлмасдан, балки хром ионлари сатҳларининг (E_2) етарли даражада инверс бандлиги таъминлангандан кейин бошланишини кўрсатади. Ксенон лампанинг уйғотувчи ёруғлигининг қуввати ёқутдаги генерацияни давом эттириш учун зарур бўлган бўсағадан паст бўлганда лазернинг нурланиши тўхтайди.

Ксенон лампа ва ёқутли лазернинг ёруғлик импульсларининг спектрлари бутунлай ҳар хил бўлади. Ксенон лампа туташ спектрли ёруғлик импульси нурлан-



40.8-расм. Уйғотувчи чақнама лампа ёруғланишининг ва қизил ёқутли лазер нурланишининг осциллограммалари.

тиради, ёқутли лазер түлкін узунлиғи 694,3 нм га ва кенглиғи 0,025 нм га яқин (ва ундан кам) бўлган қизил спектрал чизиқ генерация қиласди. Ёқутли лазер берадиган ёруғлик импульсининг энергияси катта бўлмай, бир неча жоулга тенг бўлади. Лекин импульснинг давом этиш вақти бир неча миллисекунд бўлгани учун лазер импульсининг қуввати бир неча киловаттга етади*. Бу қувватни кўп марта ошириш усуслари ҳақида қўйида гапирилади.

Лазернинг оптик резонатори лазердан чиқаётган нурланишнинг коллимациясини (йўналганлигини) таъминлаши ҳақида 225-§ да айтиб ўтилган эди. Ёқут стерженлардан фойдаланганда нурлантирилаётган ёруғлик конусининг очилиш бурчагининг λ/D дифракцион чегарасига эришиш қийин бўлса ҳам ёруғлик дастаси бир неча минутдан (бурчак минутларидан) ошмайдиган даражада ёйилувчан даста бўлади. Демак, лазердан бир километр узоқликда жойлашган экранга туширилган ёруғлик дастаси кўндаланг кесимининг диаметри ҳеч қандай фокусловчи оптик системадан фойдаланмаганда ҳам бир метрга яқин бўлади.

Нурланишнинг лазер бераётган ёруғлик дастасининг кўндаланг кесимида дастанинг ёйилувчанлигига узвий боғлиқ бўлган фазовий когерентлигини таъкидлаш зарур (қ. 22-§). Агар лазер ёруғлиги дастасининг йўлига ношаффоф экранда кесилган иккитор параллел тирқишлар тутилса, яъни Юнгнинг интерференцияни кузатишга бағишиланган тажрибаси биринчи кириш тирқишисиз (қ. 16-§) амалга оширилса, бу тирқишлар орқасига қўйилган экранда полосалари аник-аниқ кўринадиган (контрастли) интерференция манзарасини кўриш мумкин. Бу эса лазернинг нурланиши фазовий когерентликка эга эканлигини билдиради.

Ёқутли лазер ҳеч қандай қутблончанинг ёрдамисиз чизиқли қутблонган нурланиш беради. Агар ёқут стержень ёқут кристалидан кристаллнинг оптик ўқи стерженнинг ўқига перпендикуляр ёки у билан 60° бурчак ташкил этадиган килиб кесиб олинган бўлса у ҳолда нурланиш чизиқли қутблонган бўлиб, индукциянинг **D** вектори кристаллнинг бош кесими текислигига перпендикуляр бўлади.

Агар ҳозирги замон лабораторияларида қўлланиладиган ёқутли импульс лазерининг характеристикаларини (ёруғлик импульснинг қуввати, нурланиш спектрининг кенглиғи, ёруғлик дастасининг фазовий когерентлиги, унинг коллимацияси) ёруғликнинг бошқа манбаларининг худди шундай характеристикалари билан таққослаганда оптик квант генератори нурланишнинг принципиал равишда бошқа турдаги манбаси эканлиги аниқ бўлади. Енгил бажариладиган ҳисобларнинг кўрсатишича, абсолют қора жисм 0,025 нм спектрал интервалда «лазер қувватидек қувват» нурлантириши учун унинг температураси 10^8 К га тенг бўлиши керак.

* Узлуксиз режимда ишлайдиган ёқутли лазерлар ҳам бор.

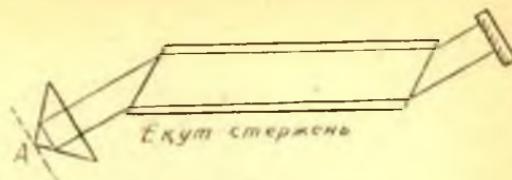
Лекин ана шундай шарт бажарылған тағидирда ҳам мувозанатдаги нурланиш оқими фазовий когерент бўлмайди. Күёш ва лазер юзлари бирлиги нурланишининг спектрал қувватларини солиштиrsак, лазер Күёшга қараганда 10^4

марта кўп нурланиш беришини кўрамиз. Лазернинг юқорида кўрсатилган қувватга эга бўлган фокуслантирилмаган ёруғлик дастасидаги электр майдони кучланганлигининг амплитудасини топсак, унинг катталиги тахминан 10^4 В/см эканлигини кўрамиз. Таққослаш учун Ернинг экватордаги юзи яқинида очиқ кунда Күёш ёруғлиги майдонининг кучланганлиги 10 В/см га яқин эканлигини айтиб ўтамиш. Лазер ёруғлиги дастаси майдонининг кучланганлигини бир неча тартибга кўпайтириш мумкин эканлигини келгусида кўрамиз.

Ёқутли импульс лазер нурланишининг қувватини оширишнинг баъзи усулларини кўриб чиқамиш. Масалан, ёқут кристалининг узунлигини орттириш ва сифатини ошириш, яна унинг оптик уйғотилишининг қувватини ошириш мумкин. Бу эса шубҳасиз ижобий натижалар беради ва нурлантирилаётган импульснинг қувватини унинг давом этиш вақтини ўзгартирмасдан бир тартибга ошириш имкониятини беради.

Лазер импульси қувватини оширишнинг бошқа имконияти бутунлай бошқача мулоҳазаларга асосланган. Импульснинг қуввати унинг \mathcal{E} энергиясининг импульснинг Δt давом этиш вақтига нисбатига пропорционалдир. Шунинг учун энергиянинг тайинли қийматида импульснинг давом этиш вақтини камайтиrsак, унинг қуввати ортади. Нурланиш импульснинг давом этиш вақтини қисқартириш усулларидан **модулланган аспиллик методи** деб аталган методини кўриб ўтамиш.

Лазер генерациясининг ўз-ўзидан уйғониши учун резонаторнинг аҳамияти катта эканлиги кўп марта қайд қилинган эди. Инверс бандликнинг қиймати резонатордаги энергия исрофларига боғлиқ бўлган бўсаға қийматига етганда генерация бошланади. Шунинг учун кристални ёритишнинг дастлабки босқичида энергияни кўпроқ исроф қилиб, генерациянинг ривожлана бошлашини тўхтатиб туриш ва ёритилган кристалда хромнинг уйғонган ионлари концентрациясини кўпайтириш мақсадга мувофиқдир. Кўзгулардан биринигина дастага перпендикуляр жойлаштириб, иккимчи кўзгуни ёки тўла қайтарувчи призмани (40.9-расм) иши ҳолатига юқори даражада инверс бандликка эришилгандан сўнггина келтириш мумкин. Кўзгу ёки призма тўғри жойлаштирилган пайтда ин-



40.9-расм. Аспиллиги модулляцияланган лазернинг схемаси.

дукцияланган нурланишнинг актив мұхитда ғамланган энергиянинг қарийб ҳаммасини оладиган ва давом этиши вақти таҳминан 10^{-7} — 10^{-8} с бўлган импульсининг амплитудаси кўчкисимон ортиб боради.

Истрофларни импульс равишда камайтиришнинг бир неча усули бор. Тўла ички қайтарувчи призмани A қиррага перпендикуляр бўлган ва чизма текислигига ётган ўқ (40.9-расмда ўқ пункттир чизик билан кўрсатилган) атрофида 500 айл/с га яқин бурчак тезлик билан айлантирамиз. Айлантиришнинг бошланғич фазаси шундай танлаб олинадики, призма иш ҳолатига ксенон лампалар уланганда маълум вақт ўтгандан сўнг, хром ионларининг инверс бандлиги юқори даражада бўлган пайтда келадиган бўлсин.

Сатҳларнинг инверс бандлиги юқори даражага етганда, яъни кучайтириш коэффициенти юқори қийматларга етганда кристаллнинг ўзи оптик резонаторга айланниб қолмаслиги учун ёқут стерженнинг кесимлари қийшиқ қилинади ва металл билан қопланмайди.

Шундай қилиб, лазер импульсининг қувватини оширишга унинг давом этиши вақтини оптик резонаторни ишга «киритишининг» махсус усули ҳисобига қисқартириш орқали эришилади. Импульснинг давом этиши вақтини 10^{-7} с гача қисқартиришнинг юқорида баён қилинган усули (бундай усуlda импульснинг энергияси бироз истроф булади) қуввати 10^7 Вт га тенг импульслар ҳосил қилишга имкон беради.

Призманинг жойлашишини ўзгартириш оптик резонаторнинг аслигини ўзгартиради. Шунинг учун қисқа вақтли қувватли импульслар ҳосил қилишнинг юқорида баён қилинган методи оптик резонаторнинг аслигини модуллаш методи деган ном олган. Бундай режимда ишләётган лазерлар аслиги модулланган лазерлар деб аталади. Аслиги вақт ўтиши билан ўзгармайдиган лазернинг иш шароитлари өркин генерация режими дейилади.

Резонаторнинг аслигини электрооптик затворлардан фойдаланиб анча тезроқ модуллаш мумкин (қ. 152-§). Бундай затворлар баъзи суюқлик ва кристалларнинг оптик анизотропияси электр майдони таъсирида инерциясиз ўзгариши ёки пайдо бўлишига асосланиб ишлайди. Бундай ҳодисаларга тааллуқли бўлган Керр эффиқти 152-§ да баёни этилган эди. Бу мақсад учун кристалларда пайдо бўладиган ва Керр эффекти каби инерцияси кам бўлган бошқа электрооптик ҳодисадан — Поккельс эффиқтидан фойдаланилади.

Резонаторнинг аслиги Керр эффекти ёрдамида қўйидагича модуллаштирилади. Резонатор ичига ёқут кристалидан ташкари, Керр ячейкаси ва чизиқли призматик қутбловчидан иборат бўлган затвор жойлаштирилади, бунда қутбловчи шундай жойлаштирилганки, ёқут стержень генерациялаган вақтда чиқарадиган чизиқли қутбланган нурланишни тўла ўтказади. Керр затворининг схемаси 27.2-расмда кўрсатилган. Ёқутни уйғотиш лампаларини улаш-

дан олдин Керр ячейкасига шундай кучланиш бериладики, у ёқут берәётган нурланишнинг қутбланиш текислигига нисбатан кераклича вазиятда турган ярим тўлқинли пластинкага эквивалент бўлиб қолсин. Бу шароитда ёқут берәётган ёруғлик резонатор ўқи бўйлаб тарқала олмайди. Агар уйғотувчи лампалар улангандা, демак, ёқут сатҳларида юқори инверс бандликлар вужудга келтирилганда Керр конденсаторига бериб турилган кучланиш тез олинса, у ҳолда ёқутнинг чизиқли қутбланган нурланиши оптик резонатор кўзгулари орасида эркин тарқала олади ва лазер нурланишининг давом этиш вақти тахминан 10^{-8} с тартибida бўлган импульси вужудга келади. Аслликни модуллаш учун Поккељс элементи қўлланилган лазер ҳам юқорида айтилгандек ишлайди.

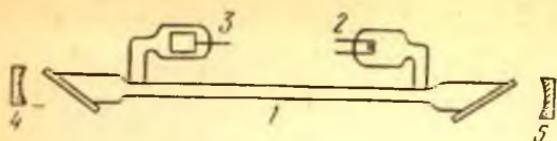
Кристалини оптик равишда уйғотишига асосланган лазерларни тавсифлашнинг охирида актив муҳитни вужудга келтиришнинг бу усулини қўллаш ҳақидаги баъзи умумий характеристердаги изоҳларни айтиб ўтамиш.

Оптик уйғотишили лазерларнинг юқорида айтилган турларида иш бажарувчи элемент сифатида ёқутдан ташқари бошқа бир қатор кристаллар ҳамда бошқа ҳолатдаги моддалар (шишалар, газлар) қўлланишини қайд қилиб ўтамиш.

Оптик уйғотиши усули учун атомнинг камидаги учта энергетик сатҳидан фойдаланиш жуда муҳимдир (қ. 40.5-расм). E_2 сатҳ (уч сатҳли системада) узоқ яшовчи, E_3 сатҳлар эса кенг бўлиши ҳам муҳимдир. Ҳақиқатан ҳам, фақат иккита энергетик сатҳдан фойдаланганда оптик уйғотиши ҳисобига бу сатҳларда стационар инверс бандлик юзага келтириш мумкин эмас. Уйғотувчи нурланиш оқими зичлигининг ортиши фотонларни ютиш актларини ҳамда уларнинг индукцияланган чиқиш актларини кўпайтиради. Натижада нурланишининг қуввати чексиз катта бўлганда ҳам энергетик сатҳларнинг бандликлари бир хил бўлиб қолади ва инверс бандликка эришилмайди. Бандликларнинг $N_1 - N_2$ фарқи ўз ишорасини ўзгартирилмагига бу катталиктининг умумий (224.3) ифодаси ёрдамида ишонч ҳосил қилиш мумкин.

227-§. Узлуксиз ишловчи гелий-неон лазери

Гелий-неон лазерлари қуввати бир неча ўн милливаттга тенг монохроматик, яхши коллимацияланган даста нурлантиради, импульсли ва узлуксиз режимларда ишлайди, тузилиши содда ва ишлатилиши қиёсан бехатардир. Бундай лазерлар спектрнинг ҳам кўринувчан, ҳам инфрақизил соҳаларида нурланиш ҳосил қиласди. Улар нурланишининг тўлқин узунлиги спектрнинг кўринувчи соҳасида унинг қизил қисмига ($\lambda = 632,8$ нм) тўғри келиб, спектрнинг инфрақизил соҳасида эса тўлқин узунлиги 1150 ва 3390 нм га тенг бўлади. Бундай турдаги асбоблар лабораторияда қўлланилдиган лазернинг кенг тарқалган тури бўлиб қолди, бунда нурланиш-



40.10-расм. Гелий-неонли лазернинг принципиал схемаси.

нинг параметрларига қўйилган талаблар юқорида кўрсатилган шартлар билан чекланади.

Гелий-неон лазерининг принципиал схемаси 40.10-расмда кўрсатилган. Бу ерда 1 — диаметри бир неча миллиметр ва узунлиги бир неча ўн сантиметрдан 1,5 м гача ва ундан ортиқ бўлган газ-разряд шиша трубкаси. Трубканинг кўндаланг ёнлари трубка ўқига Брюстер бурчаги ҳосил қилиб жойлашган ясси-параллел шиша ёки кварц пластинкалар билан ёпилган. Бу пластинкаларнинг трубка ўқи бўйича тарқалётган ҳамда пластинкаларга ёруғлик тушиш текислигига қутбланган нурланиш учун қайтариш коэффициентлари нолга teng.

Гелийнинг трубкадаги босими тахминан 1 мм сим. уст. га, неоннинг босими эса 0,1 мм сим. уст. га teng. Трубкада паст вольтли манба ёрдамида қиздириладиган 2 катод ва цилиндрисимон бўш 3 анод бор. Трубкадаги анод билан катод ўртасига 1—2,5 кВ гача кучланиш уланади. Трубканинг разряд токи бир неча ўн миллиамперга teng. Гелий-неон лазерининг разряд трубкаси 4, 5 кўзгулар ўртасига қўйилади. Одатда сфера шаклида ишланган бу кўзгулар кўп қатламли диэлектрик қопламали қилиб ясалаб, бу қопламаларнинг қайтариш коэффициентлари катта қийматларга эга бўлиб, ёруғликни қарийб ютмайди. Бир кўзгунинг ўтказиши одатда 2% га teng, иккинчисиники эса 1% дан кам бўлади.

Трубканинг катоди қиздирилган ҳамда анод кучланиши уланган бўлса, трубка ёруғланади ва газ-разрядининг пушти ранг устуни яққол кўринади. Ишлаб турган трубканинг ташқи кўриниши газ-разряд неон реклама трубкаларига ўхшаш бўлади. Агар бу трубканинг йўналтирилмаган нурланишини спектроскоп ёрдамида кузатсан, неоннинг кўринувчан спектрнинг турли соҳаларида жойлашган кўп спектрал чизиқларининг тўпламини ва гелий ёруғланишининг сарик чизиқларини кўрамиз.

. Кўзгулар тўғри жойластирилган бўлса, иккала кўзгу (айниқса ўтказиш коэффициенти катта бўлган кўзгу) орқали тўлқин узунлиги 632,8 нм бўлган монохроматик (қизил) ёруғликнинг яхши коллимацияланган интенсив дасталарининг тарқалётганини кўрамиз. Бу дасталар гелий-неон лазерининг нурланиш генерациялаши натижасида пайдо бўлади. Унинг спектрида тўлқин узунлиги 632,8 нм га teng бўлган чизиқнина бўлади.

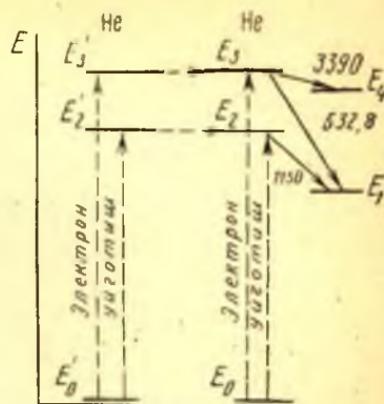
Ўша лазер ёрдамида инфрақизил нурланиш генерациялаш ва кузатиш учун газ-разряд трубкасининг кўндаланг ёнларидаги ойналар инфрақизил нурланиш учун шаффофф бўлиши, резонаторнинг

күзгүлари спектрнинг инфрақизил соҳасида юқори қайтариш коэффициентига эга бўлиши ва, ниҳоят, инфракизил нурланишга сезгири қабул қилгичга, масалан, болометр ёки фотодиодга эга бўлиш керак.

Неон сатҳларининг инверс бандлигини таъминлайдиган процессларини қисқача муҳокама қиласлик. 40.11-расмда неон атомининг энергетик сатҳларининг соддадалаштирилган схемаси кўрсатилган (ўнг томонда). Тўлқин узунлиги 632,8 ва 1150 нм га teng бўлган нурланишга $E_3 \rightarrow E_1$ ва $E_2 \rightarrow E_1$ ўтишлар мос келади. Неон атоми E_4 , E_3 , E_2 , E_1 сатҳлардан ташқари энергиялари E_3 дан кам бўлган 28 та ҳолатга эга бўлиб, уларнинг биз учун аҳамиятий йўқ ва 40.11-расмла улар кўрсатнинг электронлари билан тўқнаши қисми уйғонади, бу ҳол 40.11-расм, билан кўрсатилган. Разряднинг махсус сатҳларининг инверс бандлиги учун Лекин $\lambda = 632,8$ ва $\lambda = 3390$ нм таъминланадиган ўтишлар бўладиган E_3 , E_1 ва бандланмаган бўлади.

Агар разряд трубкасига гелий киргизсак, ахвол бутунлай ўзгаради. Гелий 40.11-расмнинг чап томонида кўрсатилган узоқ яшовчи (метастабил) икки E_2 , E_3 ҳолатга эга; бу ҳолатлар электронлар билан тўқнашиш вақтида уйғонади ва уларнинг яшаш вақти катта бўлгани сабабли гелийнинг метастабил атомларининг разряддаги концентрацияси катта бўлади. Гелийнинг метастабил ҳолатларининг E'_3 , E'_2 энергиялари неоннинг E_3 , E_2 энергияларига яқин бўлиб, бу ҳол гелий билан неон тўқнашганда уйғониш энергиясининг гелийдан неонга узатилиши учун қулайдир. Бу процесслар горизонтал пунктир стрелкалар ёрдамида символик равишда кўрсатилган. Натижада E_3 , E_2 сатҳларда жойлашган неон атомларининг концентрацияси кескин ортади, E_3 , ва E_1 сатҳлар инверсравишида бандланади, E_2 ва E_1 сатҳларнинг бандликлар фарқи эса бир неча марта кўпаяди. Демак, неонга гелийнинг (таксминан 5 : 1 — 10 : 1 муносабатда) қўшилиши гелий-неон лазерларидағи генерация учун жуда мухим.

Гелий-неон лазери актив мухитининг оптик жиҳатдан юқори



40.11-расм. Гелий ва неон атомларининг энергетик сатхлари.

Стрелкалар ёнидаги рақамлар тұлғын узунликтерининг инометр ҳисобидагы кийматини күрсатади.

даражада бир жинсли бўлиши нурланишни коллимациялашда ва унинг фазовий когерентлигига дифракцион чегарага осон яқинлашишга имкон беради. Агар Юнг тажрибасидаги тирқишларни лазердан чиқаётган ёруғлик дастаси кўндаланг кесимининг чеккаларигача сурсак юқорида айтилганларни кўрсатиш осон бўлади. Бунда интерференция манзарасининг кўринувчанлиги (контрастлиги) ўзгармай туради.

Аниқ миқдорий текширишлар гелий-неон лазери нурланишининг ($\lambda = 632,8$ нм) фазовий когерентлик даражаси γ_{12} бирга яқин эканлигини кўрсатди (қ. 22-§). Масалан, дастанинг кўндаланг кесимидағи интенсивлиги ўқдаги максимал интенсивликнинг 0,1% ига тенг бўлган нуқталар учун оқимнинг когерент бўлмаган 1 — γ_{12} қисми тахминан 10^{-3} га тенг бўлиб, ўқдаги нуқталар учун тахминан 10^{-5} га тенг. Ҳисоблар лазер нурланишининг когерент бўлмаган қисмининг қийматлари юқорида кўрсатилгандек бўлишига унинг актив муҳитидаги спонтан чиқариш сабабчи эканлигини кўрсатади.

Гелий-неон лазери юқори даражада когерент бўлгани туфайли турли хил интерференция ва дифракция ҳодисаларини текширишда қўлланилиши керак бўлган узлуксиз монохроматик нурланишининг жуда яхши манбай бўлиб, бундай текширишларни оддий ёруғлик манбалари билан ўтказиш учун маҳсус аппаратурадан фойдаланиш зарур бўлар эди. Гелий-неон лазерларининг турли хилдаги вариянтлари биологик текширишларда, лазерли алоқа системаларида, голографияда, машинасозлиқда, табииёт ва техниканинг бошқа кўп соҳаларида кенг қўлланиладиган бўлди.

228-§. Оптик квант генераторларининг нурланиш спектри

Лазерларнинг ишлаш принципи ва конкрет схемаларига бағишланган олдинги параграфларда асосий эътибор масаланинг энергетик томонига, хусусан, етарли даражада катта инверс бандлик юзага келтириш ва актив муҳитдаги майдонни кучайтириш методларига берилган эди. Бунда резонатор муҳим аҳамиятга эга бўлиб, унинг кўзгулари ўзига тушаётган ёруғликни актив муҳитга қайтарар ва шу билан генерация бўсағасига етишга имконият яратар эди. Лекин резонатор бу ишлардан ташқари яна бошқа вазифани ҳам бажаради — фазовий когерент бўлган монохроматик нурланиш ҳосил қиласди.

Масаланинг бу томонини кўриб чиқиши учун 40.4-расмга қайтамиз. Кўзгулар ўртасидаги фазода тарқалаётган тўлқиннинг бирор тўлқин фронтини белгилаймиз ва унинг тақдирини тўлқин ўнг кўзгугуга бориб етиши, ундан қайтиши, чап кўзгугача тарқалиши ва ундан дастлабки нуқтага қайтиб келиши учун зарур бўлган вақт давомида кузатамиз. Юқорида айтилган цикл давомида тўлқиннинг ҳамма параметрлари ўзгаради: масалан, фазага $2kL$ катталик

күшилади, бу ерда k — түлқин сони; актив мұхитда кучайиш ва күзгулардан қайтиш натижасыда амплитуда $r \exp[\alpha(\omega)L]$ марта ўзгаради; дифракция ҳодисалари ва күзгулар ёрдамида диафрагмалаш амплитуданинг түлқин фронти бүйича тақсимотини ўзгартириши мүмкін; агар резонатор ёки күзгү мұхити анизотроп бўлса, майдоннинг қутбланиши ҳам ўзгариши мүмкін. Лекин лазерда қатъий монохроматик нурланиш ҳосил қилиш учун түлқиннинг истаган параметри циклнинг охирида унинг бошидаги қийматига тенг қийматга эга бўлиши керак. Ҳақиқатан ҳам, акс ҳол мавжуд деб фараз қилиб, түлқин фронтининг дастлабки ҳолати сифатида унинг күзгулардан биридан, масалан, ўнг күзгудан қайтишдан бевосита олдинги ҳолатини танлайлик. Түлқин қисман күзгудан қайтади, қисман резонатордан чиқади. Цикл бўлиб ўтгандан кейин биз белгилаган түлқин фронти ҳам қисман ўнг күзгудан ўтади ва фараэга мувофиқ, чиққан ёруғлик күзгудан циклнинг бошида ўтган ёруғликка қараганда бошқача характеристикаларга эга бўлади. Демак, цикл ўтиб бўлгандан сўнг ёруғлик түлқинида бирор ўзгаришлар бўлар экан, резонатордан чиқаётган нурланиш бир-бири билан тўлиқ «мослашмаган» цугларнинг кетма-кетлигидан иборат бўлади. Бошқача айтганда, чиқаётган түлқин бир ёки бир неча параметр (амплитуда, фаза ва бошқалар) бўйича модуллашган бўлади, яъни монохроматик бўлмайди. Шундай қилиб, қатъий монохроматик нурланиш генерация қилиш учун түлқиннинг истаган характеристикасида бўлиши мүмкін бўлган ўзгаришлар цикл давомида компенсацияланиб, циклнинг охирида бошланғич қийматига эга бўлиши керак. Фаза бундан истисно бўлиб, у 2π га каррали бўлган катталикка ўзгариши мүмкін. Ҳозиргина ифодаланган фикр бундан кейин цикллик принципи* деб аталади.

Цикллик принципидан келиб чиқадиган баъзи хуносаларни кўриб чиқамиз. Түлқиннинг амплитудаси цикл давомида актив мұхитда кучайиш ҳисобига $\exp[\alpha(\omega)L]$ марта ўзгаради, бундай ўзгариш күзгуларнинг қисман шаффошлиги сабабли резонатордан нурланишнинг чиқиши, дифракция ҳодисаси ва бошқа истаган кўринишдаги истрофлар билан компенсацияланиши керак. Демак, майдон амплитудасига нисбатан олганда цикллик принципи қўйидаги тенгликнинг бажарилишини талаб қиласади:

$$\exp(-f) \exp[\alpha(\omega)L] = 1, \quad \alpha(\omega)L = f. \quad (228.1)$$

Бу натижа (225.3) муносабат билан мос тушади. Кучайтириш коэффициенти майдон амплитудасига боғлиқ эканлигини эслатиб ўтамиз. Шунинг учун (228.1) ни амплитуданинг тенгламаси деб

* Гюйгенс — Френель принципи ёруғликнинг электромагнитик назариясида асослангандек, цикллик принципи ҳам умумийроқ мулоҳазаларнинг натижаси бўлади. Лекин цикллик принципини баён қилишнинг бу китобда қабул қилинган элементар усули стационар режимда ишлаётган лазерларнинг хусусиятларини тушунириш учун етарли бўлади.

ҳисоблаш мүмкін. Шундай қилиб, цикллик принципи генерациянинг стационар құвватини ҳисоблаш учун асос бўлиши мүмкін.

Биз юқорида лазер берәётган ёруғлик дастасининг қутбланган лигига эътибор қылган эдик. Лазернинг тузилишига қараб қутбланиш чизиқли, доиравий ёки эллиптик бўлиши мүмкін, лекин ҳар доим табиий эмас, балки кутбланган ёруғлик чиқарилади. Лазер нурланишининг бундай хусусияти цикллик принципи нуқтаи назаридан ўз-ўзидан маълумdir. Аммо қатъий монохроматик бўлган ёруғлик ҳамма вақт қутбланган бўлади ва шунинг учун цикллик принципининг аҳамияти лазер нурланишининг қутбланган эканлигини тасдиқлашда эмас, балки бу принцип ёрдамида бирор лазердаги қутбланиш ҳолатини аниқлаш мүмкін эканлигидадир. Биз бу нозик масалада бошқа тўхтаб турмаймиз, чунки уни ҳал қилиш резонаторнинг конструкцияси ва актив муҳит хусусиятлари ҳақида кўп маълумотлар билишни талаб килади.

Цикллик принципининг тўлқин фазасига нисбатан бўлган талаби фазанинг бир цикл давомида бўладиган жами ўзгариши 2π га каралри бўлиши кераклигини билдиради, яъни

$$2kL + \delta_1 + \delta_2 = 2\pi q. \quad (228.2)$$

бу ерда k — тўлқин сони, q — бутун сон, δ_1 ва δ_2 лар эса резонатор кўзгуларидан қайтгандаги фаза ўзгаришлари (сакрашлари). (228.2) муносабат маълум конструкциядаги лазер генерациясининг стационар режими дагина пайдо бўлиши мүмкін бўлган тўлқин узунликлари (ёки частоталари) нинг тенгламаси бўлади. Соддалик учун қайтган вақтда фаза сакрамайди ($\delta_1 = \delta_2 = 0$) деб ҳисобласак, (228.2) дан қуидагини топамиз.

$$k_q = \frac{\pi}{L}q, \lambda_q = \frac{2\pi}{k_q} = \frac{2L}{q}, \omega_q = k_{q_{\text{муҳ}}} \frac{c}{L_{\text{муҳ}}} = \frac{\pi c}{L_{\text{муҳ}}}q, q = 1, 2, \dots \quad (228.3)$$

Оптик квант генератори истаган частотали монохроматик майдон эмас, балки частоталарнинг дискрет тўпламига эга бўлган майдон (лазернинг узунлиги L ва муҳитнинг $n_{\text{муҳ}}$ синдириш кўрсаткичи ўзгармас бўлган ҳолда, албаттa) вужудга келтира олишидек* муҳим ҳолга диққатни тортиш учун тўлқин сони, тўлқин узунлиги ва частотасига q индекси қўйилган.

(228.3) га мувофиқ, L узунликка ярим тўлқинларнинг бутун сони жойлашади, яъни (228.3) тенглик Фабри — Перо интерферометрида ҳосил қилинган интерференцион манзарадаги интенсивликнинг максимуми шартига мос келади. Бундай мослик ажабла-

* Анигини айтганда, синдириш кўрсаткичи ҳам, кўчайтириш коэффициенти ҳам майдоннинг амплитудаси ва частотасига боғлиқ бўлади. Шунинг учун (228.1) ва (228.2) муносабатлар амплитуда ва частотага нисбатан тенгламалар системасидан иборат бўлиб, бу тенгламаларни бир галикда ечиш зарур. Бу ҳол баъзан юқорида топилган ечимларга тузатмалар киритишни талаб қиласди. Лекин генерация спектрининг дискретлиги ҳақидаги фикр ўзгармай қолиши аниқ.

нарли эмас, чунки цикллиникнинг фазага тегишли шарти истаганча цикллардан ўтган тўлқинларнинг синфазали бўлишини билдиради ва худди шу шартнинг ўзи интерференцион манзаранинг максимумларини аниқлайди (к. 30-§).

q сонлари бирга фарқ қиласидиган частоталарнинг фарқи қўйидагига тенг:

$$\Delta\omega = \omega_{q+1} - \omega_q = \frac{\pi c}{L n_{\text{мух}}},$$

яъни Фабри — Перонинг L ва $n_{\text{мух}}$ бўйича резонаторга эквивалент бўлган эталонининг дисперсия соҳасига тўғри келади.

Фабри — Перо интерферометрига ўхшашлик генерация процессида бошқа нуқтаи назардан қараш имкониятини беради. Нурлантираётган атом интерферометр кўзгулари орасига жойлаштирилган деб фараз қилиб, бу ҳолда вужудга келадиган майдонни ҳисоблайлик. Бирламчи тўлқиннинг кўзгулардан кўп карралди кайтиши натижасида пайдо бўлган иккиласми тўлқинларни жамлаш йўли билан интерферометрдан чиқсан ёруғликнинг интенсивлигини қўйидагича ифодалаймиз:

$$I = I_0 \frac{(1+r)^t}{(1-r)^2 + 4r \sin^2 [\pi \omega / \Delta\omega]}, \quad \Delta\omega = \pi c / L n_{\text{мух}}, \quad (228.4)$$

бу ерда I_0 — ёруғликнинг кўзгулар бўлмаган вақтдаги интенсивлиги, r ва t — кўзгуларнинг қайтариш ва ўтказиш коэффициентлари. Оддий интерференция шарти, яъни

$$\omega = \Delta\omega q = \frac{\pi c}{L n_{\text{мух}}} q, \quad q = 1, 2, \dots,$$

шарт бажарилганда интенсивлик максимал бўлади; бу шарт (228.3) билан мос келади. Бу шартнинг бу ҳолдаги физик мазмуни аниқ — ҳамма иккиласми тўлқинлар ўзаро когерент бўлади ва (228.3) шарт бажарилганда уларнинг амплитудалари қўшилади, акс ҳолда бир-бирини бирмунча сўндиради. Тўлқинларнинг тўлиқ сўнмаслигига сабаб тўлқинларнинг бир-бира тенг бўлмаган ва геометрик прогрессия қонуни бўйича камаювчи амплитудаларга эга эканлигидadir (к. 30-§).

Энди кўзгулар орасида кучайтириш коэффициенти $\alpha(\omega)$ га тенг бўлган актив муҳит жойлашган бўлсин. Бунда иккиласми тўлқинларнинг амплитудаси кўзгулардан тўлиқ қайтмаслик натижасидагина эмас, балки муҳитда кучайиш натижасида ҳам ўзгаради. Шунинг учун r қайтариш коэффициентининг ўрнига $r \exp [\alpha(\omega)L]$ каттакидан фойдаланиш керак ва шунда (228.4) қўйидаги кўринишга эга бўлади:

$$I = I_0 \frac{(1 + r \exp [\alpha(\omega)L])^t}{(1 - r \exp [\alpha(\omega)L])^2 + 4r \exp [\alpha(\omega)L] \sin^2 [\pi \omega / \Delta\omega]} \cdot \quad (228.5)$$

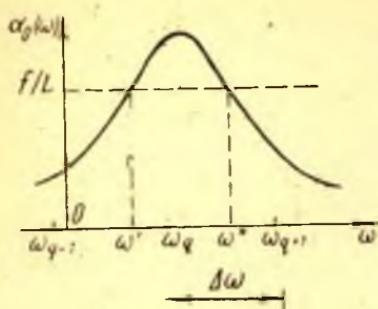
Агар муҳитдаги кучайиш қайтишдаги истрофларни компенсацияласа, яъни $r \exp [\alpha(\omega)L] = 1$ бўлса, интерференция шарти бажарилганда интенсивлик чексиз катта бўлади. Интенсивликнинг чексиз бў-

лиши эса нурланишнинг (228.3) муносабат орқали топиладиган частоталарда чексиз спектрал зичликка эга бўлишини, яъни кўрсатилган частотали монохроматик нурланишлар чиқишини билдиради. Тўла интенсивлик эса тўйиниш эфекти билан аниқланади ва 225-§ да кўрилгандек $\alpha(\omega) L = -\ln r$ шартдан топилади.

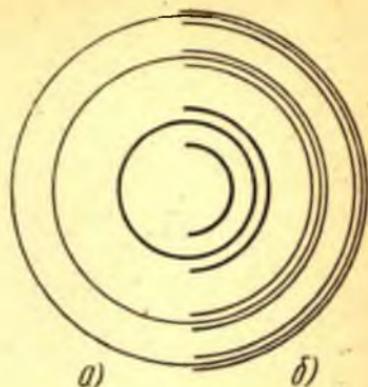
Шундай қилиб, кўриб чиқицган бу мисол фаза шартларининг бажарилиши зарурлигини қўйидаги талқин этиш имкониятини беради. Агар (228.2) шарт бажарилмаса, у ҳолда амплитудалари тенг, лекин синфазали бўлмаган иккиламчи тўлқинлар бир-бирини бутунлай сўндиради. Амплитудалари тенг бўлган чексиз кўп иккиламчи тўлқинлар қатъий синфазали бўлгандагина уларнинг амплитудалари қўшилади ва бу тўлқинлар бир-бирини сўндирамайди.

Генерацияланаётган нурланиш спектрини аниқловчи (228.2) фаза шартининг аҳамияти катта бўлгани учун унинг яна бир хил талқини устида тўхтаб ўтамиш. Маълумки, тебранувчи системаларнинг (маятник, пружина, тебраниш контури ва ҳоказоларнинг) асосий характеристикаси уларнинг хусусий тебранишларининг частоталариdir. Баъзи шароитларда бундай системаларда бошланғич тебранувчи системанинг хусусий частоталарига эга бўлган сўнмас тебранишлар (автотебранишлар) юзага келтириш мумкин. Юқорида айтилганлар, хусусан, соатнинг маятниги, лампали генератор ва шунга ўхшашларга тааллуқли. Оптик резонаторни ҳам тебранувчи система деб қарааш мумкин ва (228.3) муносабатдан аниқланган частоталар бундай системанинг хусусий частоталари бўлади (қ. 249-машқ). Муҳим фарқ шундаки, тебранувчи система сифатида резонаторнинг эркинлик даражалари сони чексиз ва, демак, резонатор хусусий частоталарнинг чексиз тўпламига эга бўлади (қ. 228.3). Шунинг учун спектрнинг чекланган қисмида ҳам резонатор хусусий частоталарининг сони катта бўлиши мумкин. Масалан, гелий-неон лазерида ($\lambda = 632,8$ нм) кучайтириш чизиги кенглиги ичига жойлашган хусусий частоталарнинг сони 5—10 га, ёқутли лазерда юзларга, баъзи лазерларда эса (бўёқли лазерларда, қ. 230-§) бир неча ўн минг ва бир неча юз мингга етади.

Албатта, (228.3) каби чексиз тўпламдаги частоталардан фақат генерация бўсағасига этиш шарти, яъни (228.1) шарт бажариладиган спектрал интервалга кирадиган частоталар учунгина генерация вужудга келиши мумкин. Юқорида айтилганлар 40.12-расмда кўрсатилган бўлиб, бу ерда туташ эгри чизиқ кучайтиришнинг тўйинмаган $\alpha_0(\omega)$ коэффициентининг частотага бошлиқдигини кўрсатади, пунктир чизиқ эса ординаталар ўқидан кучайтириш коэффициентининг $\alpha_{бис} = f/L$ бўсаға қийматига тенг кесма ажратади. Демак, генерация частоталарнинг ω' , ω'' интервали ичida жойлашган ω_q частоталар учунгина мумкин экан. Истрофлар катталиги ўзгармас бўлганда $\omega' - \omega''$ айрма актив муҳитни уйғотиш процессининг қувватининг ортиши билан кўпаяди, чунки $\alpha_0(\omega)$ ор-



40.12-расм. Лазер нурланишининг спектри ҳақидаги масалага доир.



40.13-расм. Фабри—Перо эталонини гелий-неонли лазер нурланиши ($\lambda = 632,8$ нм) би-лан ёритиб олинган интерференцион ҳалқалар.

a — монохроматик режим, *b* — трихроматик режим. Частоталар шкаласидаги чизиқларнинг эквидистантлиги этalon дисперсиясининг дөмий эмаслигиги туфайли бузилган.

тади ва 40.12-расмдаги пункттир түғри чизиқнинг вазияти ўзгарманда туташ эгри чизиқ күтарилади. Агар $\omega'' - \omega' < \Delta\omega$ бўлса, биргина частота учун генерация бўлиши мумкин. Агар $\omega'' - \omega' > \Delta\omega$ шарт бажарилса, бу тенгсизликнинг бажарилиш даражасига қараб генерациянинг бихроматик, трихроматик ва ҳоказо режимлари бўлиши мумкин. 40.12-расмда кўрсатилган холда ягона ω_q частотали генерация вужудга келади. 40.13-расмда кўрсатилган суратда монохроматик (*a*) ва трихроматик (*b*) режимларда ишлатиб олинган спектри схематик равишда кўрсатилган. Бир режимдан иккинчисига ўтиш учун сатҳларнинг инверс бандлиги катталиги ўзгартирилади. Бўёкли лазер генерациясининг жуда кенг спектри 40.23-а расмда кўрсатилган (қ. 231-§). Бу спектр ажратиб олиш кучи кам бўлган асбоб ёрдамида олинган бўлиб, унинг монохроматик компоненталари ажратилмаган (спектрдаги ёруғ чизиқлар ҳавонинг ютиш полосаларига мос келади). Лекин асбобнинг ажратиб олиш кучи етарли бўлганда бу компоненталар кўринади, уларнинг сони 10^4 га етади.

Шундай қилиб, лазерлар нурланиши спектрларининг структураси спектрнинг ёруғлик тўлқинларини етарли даражада кўп кучайтиришга эришилган қисмларининг вазиятига ҳам, оптик резонаторлар хусусий частоталарининг (шу қисмлар ичидаги) вазиятиге ҳам боғлиқ бўлади. 1975 йилга келиб турли типдаги лазерлар иш-

лаб чиқылған бўлиб, бу лазерлар вакуум ультрабинафша нурлардан (тўлқин узунлиги 100 нм га яқин) узоқ инфрақизил соҳага (тўлқин узунлиги миллиметрнинг ўндан бир улушларининг бир нечаси) оралиқда когерент нурланиш олишга имкон беради.

Ҳозиргача квант генераторининг ўз резонаторининг хусусий тебранишига мос келадиган нурланиши монохроматик бўлиши керак, деб тахмин қилинган эди. Ҳақиқатда эса лазер бераётган нурланишдаги ҳар бир шундай спектрал компонентанинг кичик бўлса ҳам чекли кенглиги бор. Бутун курс давомида қатъий монохроматик тебраниш чексиз узоқ давом этиши кераклиги бир неча марта таъкидланган эди. Тўлқин цугининг T давом этиш вақти билан унинг спектрининг $\delta\omega$ кенглиги ўртасида умумий

$$T\delta\omega > 2\pi$$

муносабат бор (қ. 21-§). Юқорида айтилгандан импульсли лазерлар нурланиши спектридаги компоненталарнинг спектрал кенглиги импульснинг давом этишига тескари катталикдан кам бўлмайди, деган холоса чиқади. Асллиги модулланган лазерларда $T \approx 10^{-8}$ с га тенг, $\delta\omega \approx 10^9$ с⁻¹ дан кам эмас.

Узлуксиз ишлайдиган квант генераторларида мумкин бўлган энг кам спектрал кенглик лазерни ишга солиш ва учирис пайтлари ўртасидаги T вақт оралиғига боғлиқ бўлиши керак ($T = 1$ соат бўлса, $\delta\omega \approx 2 \cdot 10^{-3}$ с⁻¹ бўлар эди). Лекин спектрал кенгликнинг анча катта бўлишига олиб келадиган жуда кўп сабаблар бор. Шундай сабаблардан бири қўйидагидан иборат. (228.3) муносабатга биноан, ω_q частоталар резонаторнинг L узунлигига ва мұхиттинг $n_{\text{мух}}$ синдириш кўрсаткичига боғлиқ бўлади. Бу ҳолдан кўп жойда фойдаланилади. Масалан, кўзгулардан бирини аста-секин суреб генерация қилинаётган нурланишнинг частотасини узлуксиз ўзгартириш мумкин. Лекин L узунлик тасодифий контрол қилиб бўлмайдиган даражада вибрация натижасида, кўзгулар ўрнатилган станинанинг иссиқликдан кенгайиши натижасида ва шу каби сабаблар натижасида ўзгариши мумкин. Масалан, L узунлик $\delta L = \lambda/100 \sim 10^{-6}$ мм га ўзгараради:

$$\delta\omega = \omega \delta L / L \sim 2 \cdot 10^7 \text{ c}^{-1} \quad (L = 1 \text{ м}).$$

Шунга ўхшаш ҳавонинг босими 10^{-3} мм сим. уст. га ўзгарганда* нурланиш частотаси (резонатор узунлигининг ўндан бир қисми ҳаво билан тўлдирилган деб фараз қилганда) қўйидаги миқдорда ўзгараади:

$$\delta\omega = \omega \frac{\delta n_{\text{мух}}}{10n_{\text{мух}}} = 10^5 \text{ c}^{-1}.$$

* Босимнинг бундай ўзгаришлари оддий сұхбатдаги товуш кучига мос келади.

Генератор нурланиши спектри кенгайишининг юқорида тилга олинган ва бошқа шунга ўхшаш сабаблари *техник* сабаблар деб аталади. Уларнинг таъсирини хеч бўлмаганда принципиал равишда бартараф қилиш мумкин ва ҳақиқатан ҳам кўп асбобларда бундай таъсир бартараф қилинган, лекин натижада асбобнинг конструкцияси жуда мураккаблашган.

Қвант генераторлари нурланиши чизиқлари кенгайишининг техник сабабларидан ташқари табийи *сабаблар* деб аталадиган сабаблари, масалан кўзгуларнинг Броун ҳаракати ва актив мұхитнинг нурланиши спонтан чиқарии ҳам бор. Тажриба ва хисоблар табийи сабабларга таянган спектрал кенглик, $10^2 - 10^{-1}$ с⁻¹, яъни жуда ҳам кичик миқдорни ташкил қилишини кўрсатади.

Шундай қилиб, оптик қвант генераторлари нурланиши спектрининг умумий манзарасини қўйидагича тасаввур қилиш мумкин. Вакуум ультрабинафша нуридан узоқ инфрақизил соҳагача бўлган тўлқин узунликлари интервалида турли-туман актив мұхитлар ёрдамида спектрнинг $(\omega'' - \omega') / \omega$ нисбий кенглиги турли ҳолларда 10^{-1} дан (бўёқли лазерлар) 10^{-7} гача (атом ҳолидаги газлар ва молекуляр газлар) қисмларида нурланиши кучайтириш мумкин. Спектрнинг бу қисмларининг вазияти қўлланилаётган актив мұхит (газ, суюқлик ва кристалл фазасидаги атомлар, ионлар, молекулалар) учун хос бўлган энергетик сатхлар ўртасидаги ўтишлар частоталари билан аниқланади. Бу қисмлардан ҳар бирининг ичидагенерация қилинаётган нурланишининг спектри дискрет квазимонохроматик эквидистант компоненталар кўринишида бўлиб, бу компоненталар ўрталаридаги масофа резонаторга боғлиқ бўлади ва нисбий ўлчамда $\Delta\omega/\omega = \lambda/2L = 10^{-6} - 10^{-4}$ га тенг бўлади. Ниҳоят, компоненталарнинг ҳар бири табийи спектрал кенглиги жуда кам бўлган квазимонохроматик нурланишдан иборат бўлиб, унинг табийи спектрал кенглиги $\delta\omega \approx 10^2 - 10^{-1}$ с⁻¹ га, демак $\delta\omega/\omega \approx \approx 10^{-13} - 10^{-16}$ га тенг. Компоненталарнинг ўртача частотаси техник сабабларга биноан тез ўзгаради ва тахминан 10^{-4} с давомида компоненталар ўртасидаги $\Delta\omega$ масофанинг сезиларли катта қисмини (10^{-3} дан 10^{-1} гача) «ўтиб қўяди».

229-§. Оптик қвант генераторлари ҳосил қиласидаги майдоннинг конфигурацияси

Лазер кўзгуларининг ва актив мұхитининг кўндаланг ўлчамлари чекланганлиги сабабли тўлқинларнинг резонаторда тарқалиш вақтида дифракция ҳодисалари юз беради. Шунинг учун майдон амплитудасининг тўлқин фронти бўйлаб тақсимотини топища цикллик принципидан фойдаланиш қўйидаги дифракцион масалани ечишга айланади: қвант генератори амплитудаси шундай кўндаланг тақсимланган когерент ёруғлик дастасини берадики, дифрак-

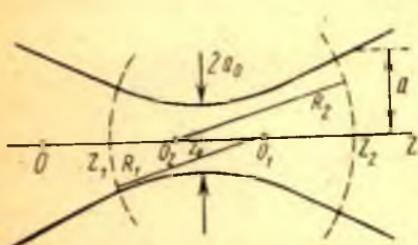
ция ҳодисаларини ҳисобга олганда бу тақсимот бир цикл давомида үзини тикалаши керак.

Тажриба амплитуданинг тўлқин фронти бўйлаб ўзгариш қонуни резонаторнинг конструктив хусусиятларига боғлиқ бўлишини кўрсатади. Агар резонатор икки ясси параллел кўзгудан иборат бўлса, лазердан чиқаётган дастанинг структураси тешикли экранга кичик бурчаклар остида тушаётган бир неча когерент ясси тўлқинларнинг дифракциясида кузатилган даста структурасига ўхаш бўлиб, бунда эквивалент тешикнинг шакли кўзгулар шаклига мос келиши зарур. Масалан, тўғри бурчакли кўзгулар ишлатилганда амплитуданинг бурчак бўйича тақсимоти 42-§ да келтирилган функцияларга ўхаш функциялар билан ифодаланади. Агар резонатор ўқи бир бўлган сферик кўзгулардан иборат бўлса, лазердан чиқаётган нурланиш кўпинча Гаусс дастаси шаклида бўлади (қ. 43-§). 9.8-расмда кўрсатилган фотосуратлар (қ. 181-бет) гелий-неон лазеридан ($\lambda = 632,8$ нм) чиқаётган дастанинг турли кўндаланг кесимлари учун олинган. Интенсивлик дастанинг ўқидаги максимал кийматга эга бўлиб, кўндаланг кесимининг чет қисмларида силлиқ камайиб, нолга интилишини кўрамиз. Махсус ўлчашлар интенсивликнинг тақсимотини Гаусс функцияси кўюри даражали аниқлик билан ифодаланишини кўрсатди.

Гаусс дастасининг цикллик принципи талабларига жавоб беришни кўрсатамиз. Аввал Гаусс дастасининг асосий хусусиятларини эслатиб ўтамиз. Тўлқин фронтининг z нуқтадаги эгрилик радиуси қўйидаги муносабат билан аниқланади:

$$R = z - z_0 + \frac{(a_0^2 k)^2}{z - z_0}, \quad k = 2 \pi / \lambda, \quad (229.1)$$

бу ерда z_0 — дастанинг диаметри минимал бўлган кесимининг Oz ўқдаги координатаси, $2a_0$ — бу минимал диаметрнинг катталиги (40.14- расм). 40.14- расмдаги пункттир ёйлар z_1, z_2 нуқталарга мос тўлқин фронтларининг чизма текислиги билан кесишишдан ҳосил бўлган кесимини кўрсатади. Бу тўлқин фронтларининг эгрилик марказлари O_1 ва O_2 нуқталарда жойлашган. Тўлқиннинг z нуқтага тўғри келадиган кесимдаги амплитудаси қўйидаги функция билан ифодаланади:



40.14- расм. Гауссининг цикллик дастаси.

$$A = \frac{a_0}{a} \exp \left[-\frac{x^2 + y^2}{2a^2} \right],$$

$$a^2 = a_0^2 + \left(\frac{z - z_0}{ka_0} \right)^2. \quad (229.2)$$

Бу ерда x, y — Oz ўқка перпендикуляр бўлган текисликдаги координаталар, a — амплитуда үзининг даста ўқидаги қийматидан \sqrt{e} марта камаядиган, ин-

тенсивлик эса ўзининг даста ўқидаги қийматидан e марта камаяди-
ган масофа бўлиб, бу масофа ўқдан бошлаб ҳисобланади. 40.14-
расмда кўрсатилган гиперболик эгри чизиклар Oz ўқдач a масофа-
га узоқлашган нуқталарнинг геометрик ўринини кўрсатади (a масо-
фа (229.2) га мувофиқ z га боғлиқ).

Дастанинг z_1 ва z_2 кесимларида фокус масофалари f_1 ва f_2
бўлган шундай иккита сферик кўзгу жойлаштирамизки, бу кўз-
гуларнинг юзлари z_1 ва z_2 кесимлардаги тўлқин фронтлари билан
бир хил бўлсин. Юқорида айтилганча танлаб ўрнатилган кўзгу-
лардан биридан қайтгандан сўнг дастлабки Гаусс дастаси қарама-
қарши йўналишда тарқалаётган ва истаган кесимида даст-
лабки даста каби (a_0 ва z_0) характеристикаларга эга бўлган Гаусс
дастасига айланади (қ. 43-§). Юқоридаги мулоҳазаларни иккинчи
кўзгудан қайтиш учун қўллаб, бир цикл ўтгандан сўнг Гаусс даста-
си цикллик принципи талаб қилгандай ўзгармас бўлар экан деган
хуносага келамиз. Шундай қилиб, тажриба билан тўла мослиқда
цикллик принципи ва Гаусс дасталарининг хусусиятларидан сфе-
рик кўзгуларга эга бўлган резонаторлар ишлатилганда лазерлар-
нинг нурланиши Гаусс дасталарининг геометрик конфигурациясига
эга бўлиши кераклиги кўринади.

Юқорида келтирилган мулоҳазаларда дастанинг кўзгулар жой-
лашган нуқталардаги $2a$ диаметри кўзгуларнинг диаметридан анча
кичик эканлиги ноошкор ҳолда фараз қилинган эди, чунки фақат
шу шарт бажарилгандагина Гаусс дастаси яна Гаусс дастасига айла-
ниши мумкин. Лекин дастанинг амплитудаси $x^2 + y^2 > a^2$ бўл-
гандা (229.2) га мувофиқ жуда тез камаяди ва кўзгунинг d диаметри
дастанинг $2a$ диаметридан амалда икки-уч марта катта бўлиши
керак. Ҳисоб $d = 3 \cdot 2a$ бўлганда умумий оқимнинг 0,01 % гина
кўзгунинг ёнидан ўтиб кетишини кўрсатади. Мана шу катталик
умумий истрофларга дифракция ҳодисаларининг қўшадиган ҳисса-
сига мос келади. Одатда бошқа сабабли (масалан, кўзгулар-
нинг шаффошлиги натижасида) бўладиган истрофлар кўпроқдир.

Демак, маълум Гаусс дастаси учун кўзгуларни ва уларнинг
жойлашишини шундай танлаб олиш мумкинки, бу даста «ўз-ўзига»
айлансан. Қвант генераторларини муҳокама қилаётгандага масала-
нинг тескарича қўйилиши амалий аҳамиятга эга: кўзгулар маълум
тартибда жойлашган ва уларнинг фокус масофалари маълум бўл-
ган ҳолда, цикллик принципига бўйсунадиган Гаусс дастасининг
параметрлари қандай? (229.1) формулага асосланган ҳисоблар
(қ. 250-машқ) фокус масофалари f бир хил бўлган кўзгулар учун
қўйидаги натижага олиб келади*:

$$z_0 = z_1 + \frac{1}{2} L, \quad (229.3)$$

* Афсуски, фокус масофаси ва нисбий истрофларни айни бир ҳарф билан
белгилаш одат бўлиб колган, лекин бу ҳол англашилмовчиликка олиб кел-
маслиги керак.

$$a_0^2 = \frac{\lambda L}{4\pi} \sqrt{\frac{4f}{L} - 1}. \quad (229.4)$$

Дастанинг минимал a_0 радиусли кесими күзгулардан бир хил масофада бўлиб, бу ҳол симметрик резонатор ўчун табиийдир. Илдиз остидаги ифода мусбат бўлиши, яъни

$$4f > L \quad (229.5)$$

бўлиши кераклиги сабабли бизни қизиқтираётган циклик Гаусс дастаси күзгуларнинг фокуслари етарли даражада узун бўлган ҳолдагина мавжуд бўлиши мумкин. Бу ҳолни тушуниш мумкин: чегаравий $4f = L$ қиймат күзгуларнинг эгрилик марказлари устма-уст тушган ҳолга тўғри келади; фокус масофаси калтароқ күзгулар дастани жуда кучли фокуслайди ва кетма-кет қайтишларда дастани күзгулар диафрагмалайди (чегаралайди).

(229.4) муносабатдан дастанинг кўндаланг кесимининг минимал πa_0^2 юзи Френелнинг L масофага мос келадиган биринчи зонасининг (к. 33-§) λL юзига пропорционал эканлиги кўринади. Бу эса кўрилаётган масаланинг дифракцион характеристерга эга эканлигидан далолат беради.

(229.2) – (229.4) муносабатлар ёрдамида Гаусс дастасининг күзгулар турган текисликлардаги a_1 ва a_2 радиусларини ҳисоблаб, резонаторларнинг турли схемаларини амалга ошириш мумкин эканлиги тўғрисида холоса чиқариш мумкин. Ҳақиқатан ҳам,

$$a_1^2 = a_2^2 = \frac{\lambda L}{4\pi} \left[\sqrt{\frac{4f}{L} - 1} + 1 / \sqrt{\frac{4f}{L} - 1} \right]. \quad (229.6)$$

Бундан концентрик резонатор ($4f \rightarrow L$) ва ясси күзгули резонатор ($f/L \rightarrow \infty$) ишлатилганда дастанинг күзгулар турган жойдаги кўндаланг кесими жуда катта бўлади ва күзгуларнинг маъқул бўлган ўлчамларида оқимнинг катта қисми күзгулар ёнидан ўтиб кетади деган холоса чиқади, бу холоса эса бундай ҳолларда Гаусс дасталари ҳосил қилиш умуман мумкин эмаслигини билдиради. $2f = L$ бўлгайда дасталарнинг күзгулар турган текисликлардаги радиуслари ва демак, күзгуларнинг ўз ўлчамлари минимал эканлигини кўрсатиш осон, бу ҳолда

$$a_{1\min}^2 = a_{2\min}^2 = \lambda L / 2\pi. \quad (229.7)$$

Бу ҳолда күзгуларнинг фокуслари бир-бирининг устига тушади, ҳар бир күзгунинг эгрилик маркази эса қарама-қарши күзгуда жойлашган бўлади. Бундай резонаторлар фокусдош, конфокаль ёки телескопик резонаторлар дейилади (фокуслари устма-уст тушадиган иккита бир хил күзгу катталаштириши — 1 га тенг бўлган телескопик система ташкил қиласи).

Агар $\lambda = 0,63 \cdot 10^{-3}$ мм (гелий- неон лазери) ва $L = 1$ м бўлса, $a_{1\min} = 0,32$ мм бўлади ва күзгуларнинг зарур ўлчамлари 1,5 дан

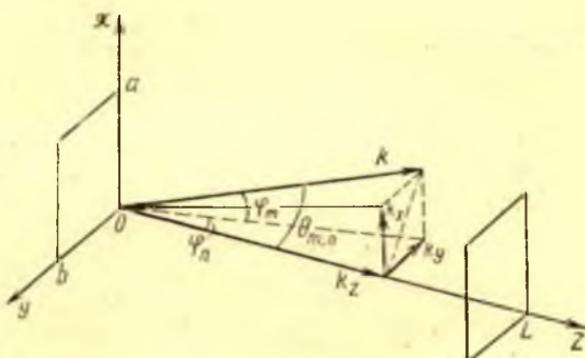
2 мм гача ўзгаради. Тўлқин узунлиги кичик бўлгани учун амалда оддий тасаввурлар нуқтаи назаридан жуда узун фокусли бўлган кўзгулардан фойдаланиш мумкин. Масалан, аввалгича $\lambda = 0,63 \times 10^{-3}$ мм, $L = 1$ м бўлганда $f = 100$ м бўлса, $a_1 = 1$ мм бўлади.

Ясси кўзгули резонаторда Гаусс дасталари ҳосил қилиш мумкин эмаслиги умуман ҳеч қандай стационар дасталар пайдо бўлмаслигини билдирамайди. Бу ҳолда ҳам ҷтационар дасталар мавжуд бўлади, лекин амплитуданинг тўлқин фронти бўйича тақсимотини Гаусс функцияси эмас, балки бошқа функция ифодалайди. Тажриба ҳам, ҳисоблар ҳам ясси кўзгули резонаторлардаги майдон қарийб ясси тўлқин фронтига эга бўлган турғун тўлқиндан иборат эканини, амплитуданинг кўндаланг кесим координаталарига боғлиқлиги гармоник функциялар кўпайтмаси орқали ифодаланишини ва бу кўпайтма кўзгуларнинг чеккаларида! нолга айланишини кўрсатади:

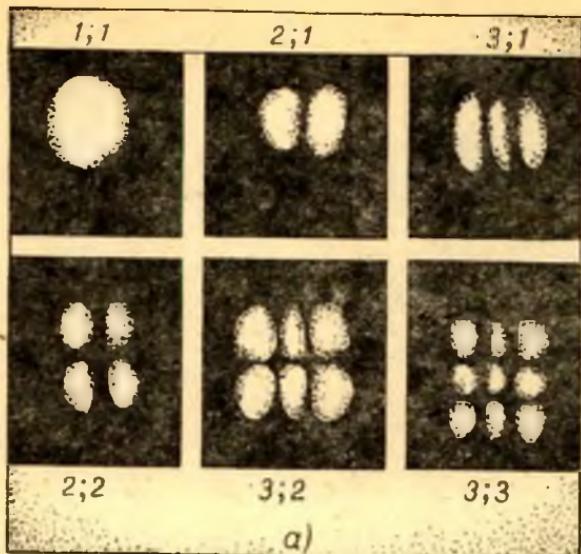
$$\sin \omega t \sin \left(\frac{\pi}{L} qz \right) \sin \left(\frac{\pi}{a} mx \right) \sin \left(\frac{\pi}{b} ny \right), \quad (229.8)$$

бу ерда m, n, q — бутун мусбат сонлар, a ва b — тўғри тўртбурчакли кўзгулар томонларининг узунликлари, координаталар боши кўзгунинг учларидан бирида ётади (40.15- расм). 40.16- а расмда кўзгудаги даста кўндаланг кесимининг фотосуратлари курсатилган. Равшанки, Ox ва Oy ўқларга параллел бўлган нолинчи амплитуда полосаларининг сони $m = 1$ ва $n = 1$ га тенг.

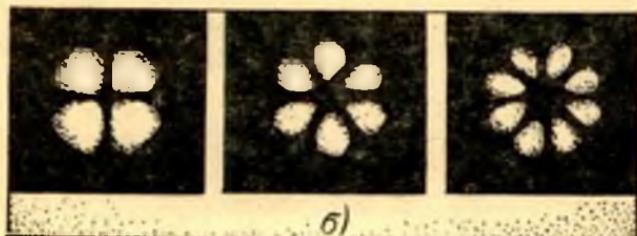
Турғун тўлқин югураётган тўлқинлар тўпламига эквивалент эканлиги маълум. Бу ҳолда биз саккизта югурувчи тўлқин билан иш кўраётмиз; тўрттаси чап кўзгуга тушади, қолган тўрттаси эса ўнг кўзгуга тушади. Тўлқин векторларининг Ox , Oy ва Oz ўқлари бўйича ташкил этувчилари мос равишда $\pm \frac{\pi}{a} m$, $\pm \frac{\pi}{b} n$, $\pm \frac{\pi}{L} q$ ларга тенг. Қуйидаги



40.15-расм. Тўғри тўртбурчакли ясси кўзгули резонатор.



a)



б)

40.16-расм. Оптик квант генераторида түлқин фронти бүйлаб ёритилгандыкнинг тақсимланиши.

а — ясси квадрат күзгүлар (сонлар m ва n нинг қийматтарини күрсатади); б — юмалоқ сферик күзгүлар.

$$\left. \begin{aligned} \Psi_m &\approx \frac{k_x}{k_z} = \frac{m/a}{q/L}, \quad \Psi_n \approx \frac{k_y}{k_z} = \frac{n/b}{q/L}, \\ \theta_{m,n} &= \frac{\sqrt{k_x^2 + k_y^2}}{k_z} = \frac{\sqrt{(m/a)^2 + (n/b)^2}}{q/L} \end{aligned} \right\} \quad (229.9)$$

муносабатлар маъноси 40.15-расмдан кўринадиган бурчакларни аниқлаб беради. Масалан, $\theta_{m,n}$ бурчакни түлқин вектори билан Oz ўқ ташкил қиласди. Агар m, n сонлари қанча катта бўлса, бу бурчак ҳам шунча катта бўлади. Шунинг учун $m \geq 2, n \geq 2$ бўлган түлқинлар ён түлқинлар дейилади, минимал $m = n = 1$ қийматларга эга бўлган түлқинлар ўқ бўйлаб йўналган (ёки аксиал) түлқинлар дейилади.

Тұлқин векторининг модули билан частота үртасида умумий $\omega = kc/n_{\text{мух}}$ боғланиш мавжуд бўлиб, бу ерда $n_{\text{мух}}$ — синдириш кўрсаткичи. Шунинг учун (229.8) тўлқинга қўйидаги частота мос бўлади:

$$\omega_{m,n,q} = \pi \frac{c}{n_{\text{мух}}} \sqrt{\left(\frac{m}{a}\right)^2 + \left(\frac{n}{b}\right)^2 + \left(\frac{q}{L}\right)^2}. \quad (229.10)$$

Цикллик принципидан ҳам чиқариш мумкин бўлган (229.10) муносабат ясси резонаторли лазер нурланиши спектридаги частоталарнинг тўплами дискрет эканлигини билдиради. Лекин кўзгуларда L масофага мос келадиган Френель зоналари кўп жойлашса, m ва n нинг бирга ўзгаришига тўғри келадиган частоталар интервали q дан $q+1$ га ўтган ҳолдагига қараганда кичик эканлигини кўрсатиш мумкин (қ. 251- машқ).

Энди ясси кўзгули резонатор ҳажмидан бир цикл давомида дифракция ҳодисаси натижасида чиқиб кетаётган энергиянинг нисбий катталиги ҳақидаги масалани муҳокама қиламиз. Дифракцион истрофлар кам бўлиши учун дастанинг дифракция натижасида көнгайиши кўзгунинг кўндаланг кесимининг кам қисмини ташкил қилиши керак. Бу ҳолда биз Френель дифракциясини кузатамиз ва даста Френелнинг биринчи зонасининг $\sqrt{\lambda L}$ радиусига яқин катталикка кенгаяди. Агар кўзгулардан бири яқинида амплитуданинг тўлқин фронти бўйлаб қиймати ўзгармас бўлса, у ҳолда иккинчи кўзгуга етиш пайтидаги нисбий дифракцион истрофлар $\sqrt{\lambda L}/a + \sqrt{\lambda L}/b$ га пропорционал бўлар эди. Лекин майдоннинг амплитудаси кўзгуларнинг чеккаларида нолга айланади, натижада истрофлар $\sqrt{\lambda L}/a$, $\sqrt{\lambda L}/b$ нисбатларнинг кубларига пропорционал бўлиб қолади (қ. 252- машқ). Бундан ташқари m ва n ларнинг ортиши билан истрофлар кўпаяди, яъни истрофлар аксиал тўлқинлар учун энг кам бўлади ва резонатор ўқи билан тўлқин вектори орасидаги бурчак ортиши билан кўпаяди.

Агар $\lambda = 0,63$ мкм, $L = 1$ м, $a = b = 1$ см бўлса, дифракцион истрофлар $0,1\%$ га яқин бўлади.

Амплитуданинг тўлқин фронтидаги нолга teng қийматлари ётган чизиқлар билан характерланадиган ён тўлқинлар сферик кўзгули резонаторларда ҳам бўлади. Хусусан 40.16- б расмдаги фотосуратлар юмалоқ сферик кўзгулардан ташкил топган резонатор билан олинган.

Шу соққача биз майдоннинг резонатор ичидағи конфигурацияси билан қизиқиб келдик. Лазердан чиққан дастанинг характеристикаларини топиш учун дифракция масаласини ечиш керак, бунда берилган тақсимот сифатида майдоннинг кўзгунинг ташки томонидаги тақсимоти олинади, бу тақсимот кўзгунинг ички томонидаги майдондан ўтказиш коэффициенти билан фарқ қиласи.

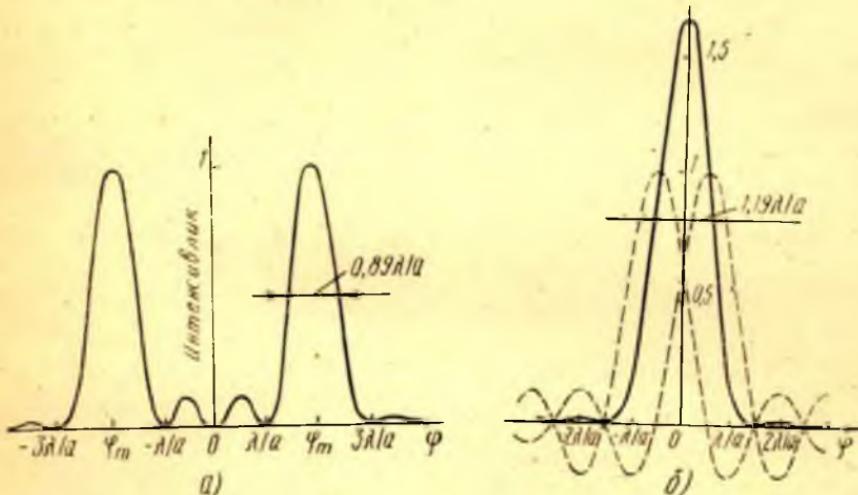
Сферик күзгүли резонаторда майдоннинг амплитудаси Гаусснинг (229.2) функцияси орқали ифодаланади ва 43-§ даги умумий холосаларга биноан, чиқаётган даста Гаусс дастаси бўлиб, унинг a_0 ва z_0 параметрлари (229.3) ва (229.4) муносабатлардан топиладиган параметрлардан кўзгу таглиги қалинлигининг фокусловчи таъсири ҳисобига фарқ қиласиди. Бу таъсирини Гаусс дасталарининг линзалар томонидан ўзгартирилиш қонунлари бўйича аниқлаш енгил (к. 43-§).

Ясси кўзгүли резонаторда майдоннинг тўлқин фронтидаги амплитудаси қўйидаги функция билан ифодаланади:

$$\sin\left(\frac{\pi}{a} mx\right) \sin\left(\frac{\pi}{b} ny\right).$$

бу эса юқорида тушунтирилганича, кўзгуга тўртта ясси тўлқиннинг тушишига мос бўлади. Шунинг учун резонатордан ташқаридаги майдон бу тўлқинларнинг Ox ва Oy ўқлар бўйича томонлари a ва b га тейғ бўлган тўғри тўртбурчакли тешикдан ҳосил бўлган дифракциясига мос келади. Узоқ масофалардан кузатилган дифракция манзарасидаги (Фраунгофер ҳоли) амплитуда 42-§ натижаларига мос равишда ёзиш мумкин бўлган ифода билан аниқланади.

Интенсивликнинг φ дифракция бурчагига боғланиш графиги (Ox ўқи йўналишида оғишга мос бўлган бурчак) 40.17- а расмда $m = 4$ бўлган ҳол учун кўрсатилган. Интенсивлик $\Phi = \pm \Phi_m = \pm m\lambda/2a$ бурчаклар яқинида энг катта қийматларга эга бўлиб, бу бурчаклар юқорида тилга олинган «тушаётган» тўлқинларнинг тарқалиш йўна-



40.17-расм. Лазер дастаси интенсивликнинг бурчак бўйича тақсимоти. Резонатор ясси кўзгулардан тузилган; тўлқинларнинг кўндаланг индекслари: а) $m = 4$ бўлган ҳол ва б) $m = 1$ бўлган ҳол.

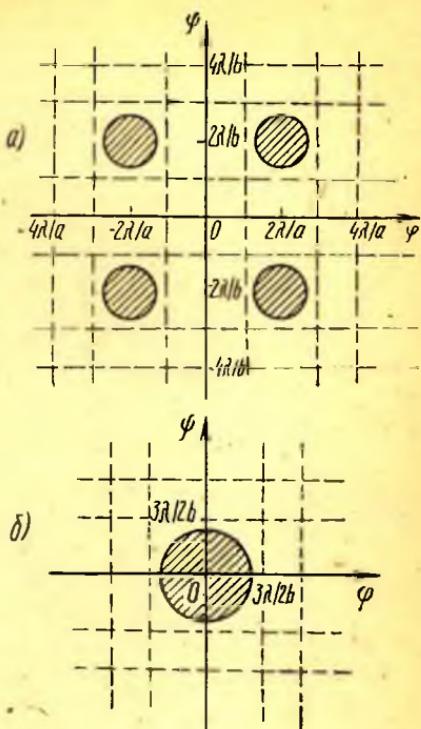
лишига мос келади. m ортганда бу максимумлар ўртасидаги масофа ортади.

40.18- расмда узоқлаштирилган экраннинг ёритилганлиги $m = -4, n = 4$ бўлган ҳол учун схематик равишда кўрсатилган бўлиб, штрихланган доиралар энг катта ёритилганлик соҳаларини, пунктир чизиқлар эса амплитуданинг нолга тенг чизиқларини кўрсатади. Агар генерацияда $m = 1, n = 1$ дан бошлаб $m = m_{\max}, n = n_{\max}$ гача бўлган барча ён тўлқинлар қатнашса, дастанинг тўлиқ ёйнилиши $\frac{\lambda}{2a} m_{\max}$ ва $\frac{\lambda}{2b} n_{\max}$ бурчаклар билан аниқланади.

Агар $m = 1$ бўлса, максимумлар 40.17- б расмда кўрсатилгандек қўшилиб кетади, бу ердаги пунктир эгри чизиқлар тешикка φ_1 ва — φ_1 бурчаклар остида тушаётган икки яssi тўлқиннинг дифракцион манзараларига мос келади (40.18- б расмда узоқлаштирилган экраннинг ёритилганлиги ҳам қаранг). $m = 1, n = 1$ бўлган тўлқин тўлқиннинг узунлиги ва кўзгунинг кўндаланг ўлчами маълум бўлганда ёйилувчанлиги минимал бўлган даста ҳосил қилиб, бунда ёйилувчанлик λ/a нисбат билан аниқланишини кўп марта таъкидлаган эдик. Интенсивликнинг бурчак бўйича тақсимотининг максимал интенсивликнинг ярмига мос бўлган сатҳдаги кенглиги $1,19\lambda/a$ га тенг, яъни амплитудаси доимий қийматга эга бўлган тўлқиннинг тешикдан ҳосил бўлган дифракцияси ҳолидаги ($0,89\lambda/a$) кенгликдан унча кўп катта эмас.

Гаусс дастасининг ёйилувчанлиги юқорида кўрсатилганга ўхшашиб муносабат билан аниқланади, бунда кўзгунинг ўлчами ўрнида дастанинг минимал кўндаланг кесимишининг $2a_0$ диаметри туради, яъни ёйилувчанлик $(2/\pi)(\lambda/2a_0)$ катталик билан аниқланади.

Шундай қилиб, дифракцион ёйилувчанликка эга бўлган даста ҳосил қилиш оптик квант генераторларининг умумий хусусияти экан.



40.18- расм. Узоқлаштирилган экранда лазер дастаси вужудга келтирган ёритилганлик.

Резонатор яси кўзгулардан тузиликан ($a=b$): тўлқинларнинг кўндаланг индекслари: а) $m=n=4$ бўлган ҳол та б) $m=n=1$ бўлган ҳол.

қилиб, бунда ёйилувчанлик λ/a нисбат билан аниқланишини кўп марта таъкидлаган эдик. Интенсивликнинг бурчак бўйича тақсимотининг максимал интенсивликнинг ярмига мос бўлган сатҳдаги кенглиги $1,19\lambda/a$ га тенг, яъни амплитудаси доимий қийматга эга бўлган тўлқиннинг тешикдан ҳосил бўлган дифракцияси ҳолидаги ($0,89\lambda/a$) кенгликдан унча кўп катта эмас.

Гаусс дастасининг ёйилувчанлиги юқорида кўрсатилганга ўхшашиб муносабат билан аниқланади, бунда кўзгунинг ўлчами ўрнида дастанинг минимал кўндаланг кесимишининг $2a_0$ диаметри туради, яъни ёйилувчанлик $(2/\pi)(\lambda/2a_0)$ катталик билан аниқланади.

Шундай қилиб, дифракцион ёйилувчанликка эга бўлган даста ҳосил қилиш оптик квант генераторларининг умумий хусусияти экан.

Биз бутун курс давомида фойдаланған асосий түшүнчә ясси (ёки сферик) тұлқын бўлди. Бу бобда эса оптик квант генераторларига нисбатан айни ўша маънодаги физик образ сифатида ўзаро көгерент тұлқинларнинг цикллик принципиляга бўйсунадиган тўплами қўлланиши тўғрироқ эканлиги аниқланди. Маълум частота, қўтбланиш ва стационар геометрик конфигурация билан характерланадиган бундай тўпламга *резонатор тебранишларининг типи* деган ном берилган*. Ясси кўзгулардан тузилган резонатордаги тебранишларнинг типи (229.8) турғун тұлқын бўлса, сферик кўзгули резонатор ҳолида тебранишлар типи бир-бирларига қарама-қарши тарқалаётган ва тұлқын фронтлари кўзгуларнинг сиртлари билан устмас тушадиган икки Гаусс дастасидан ташкил топган турғун тұлқын бўлади. Бошқа ҳолларда майдоннинг конфигурацияси бошқача бўлиб, резонаторнинг ҳар бир конкрет геометрияси учун характерли бўлади.

Тебранишлар типини югуратған ясси тұлқинлар суперпозицияси сифатида кўрсатиш мумкин, албатта. Масалан, ясси резонатор тебранишларининг типи саккизта көгерент ясси тұлқиннинг йигиндисига тенг; Гаусс дастасини (Фурье теоремаси ёрдамида) ясси тұлқинларнинг чексиз тўплами сифатида кўрсатиш мумкин. Лекин парциал ясси тұлқинларнинг ҳар бири резонаторда мустақил мавжуд бўлиши мумкин эмас, чунки қайтиш ва синишлардан сўнг дифракция ҳодисалари натижасида ясси тұлқын тұлқинлар тўпламига айланаб, шулар тебранишлар типини ташкил қиласади. Шунинг учун бу тўпламнинг хусусиятларини муҳокама қилиш мақсадга мувофиқдир.

Тебранишлар типларининг ажойиб хусусиятларидан бири уларнинг бир-бирига айланмаслигидадир. Бу жиҳатдан қараганда тебраниш типлари механик системаларнинг нормал тебранишларига ўхшаш бўлиб, бундай тебранишлар ёрдамида нуқтавий массаларнинг боғланган системасининг истаган ҳаракатини бир-биридан мустақил бўлган бир ўлчамли тебранишларнинг қўшилиши деб қараш мумкин**. Худди шунингдек, резонатордаги майдонни аниқлашдек умумий масала ҳам вақт ўтиши билан ўзгармайдиган геометрик конфигурацияли парциал майдонларни (яъни тебранишлар типларини) ўрганиш каби соддароқ масалаларга бўлинади, кейин эса тўлиқ майдон тебранишлар типларининг суперпозицияси сифатида «тузилади». Бундай усул умуман физикага хос бўлиб, унинг қўлланишига оид энг содда мисол сифатида моддий нуқта ҳаракатини айни маънодаги координаталар системаларидағи (инерциал ҳаракат ёки кучларнинг бир жинсли майдони учун Декарт системаси, айланма ҳаракат учун координаталарнинг цилиндрик сис-

* Шу түшүнчанинг ўзи мода деган термин билан ҳам олинади, бу термин инглиз тилидаги mode сўзининг рус тилига бевосита кўчирилиши натижасида пайдо бўлган.

** С. Э. Хайкин. Физические основы механики, «Наука» 1971, IXVIII боб.

темаси ва ҳоказо) учта парциал (содда) ҳаракатга ажратишни кўрсатиш мумкин.

Цикллик принципини 228-§ нинг бошида муҳокама килганда цикл давомида тўлқиннинг бирор параметрининг ўзгариши резонатордан чиқаётган нурланишнинг даврий модуляциясини билдириши аникланган эди. Бу фактни тебранишлар типлари ҳақидаги тасаввурдан фойдаланиб қўйидагича талқин этиш мумкин: резонаторда тебранишларнинг бир эмас, балки турли частоталарга мос бўлған бир неча (неки, уч ва ҳоказо) типлари ҳосил қилинади ва майдоннинг модуляцияси тебранишларнинг ҳосил қилинган типлари хусусий частоталарининг айрмалари билан белгиланадиган даврлар билан юз беради. Тўлиқ майдон модуляциясининг даврийлиги унинг спектрида частоталарнинг дискрет тўплами мавжудлигини билдиради. Шунинг учун резонаторларнинг хусусий частоталари қийматлари узлуксиз бўла олмайди ва биз яесси ҳамда сферик кўзгули резонаторларда кўргандек дискрет бўлиши керак. Бир вақтнинг ўзида тебранишларнинг кўп типлари ҳосил қилинадиган қизиқ ва амалий жихатдан муҳим ҳол 230-§ да кўрилади.

Чизиқли бўлмаган ҳодисаларни анализ қилишда суперпозиция принципи бажарилмайди, албатта ва майдонни парциал майдонларнинг чизиқли комбинацияси билан таърифлашга асосланган юқоридаги усул ўзининг умумийлигини ва эфективлигини йўқотали. Шунга қарамай, чизиқли бўлмаган оптика ва спектроскопиянинг кўп масалаларида майдоннинг элементар структурали элементлари сифатида тебранишлар типларидан фойдаланиш мақсадга мувофиқ бўлар экан.

230- §. Ёруғликнинг ўта қисқа импульсларини генерациялаш

Оптик квант генераторларининг шундай иш режимлари мавжудки, бундай режимларда чиқаётган нурланиш ёруғликнинг эквидистант, жуда қисқа импульсларининг кетма-кетлиги кўринишида бўлади. Бундай режимда ишлаётган лазер нурланиши қувватининг вақтга боғлиқлиги $40 \cdot 10^{-19}$ -расмда кўрсатилган*. Ҳар бир импульснинг давом этиши тахминан $5 \cdot 10^{-12}$ с га** тенг бўлиб, кетма-кет чиқсан импульслар ўртасидаги вақт бир циклнинг $T = 2L/c$ даврига (бу ҳолда $6,8 \cdot 10^{-9}$ с) расо тенг. Импульсларнинг тўлиқ сони неодим иони сатҳларида инверс бандликнинг мавжуд бўлиш вақти билан аникланади.

Юқорида баён қилинган ва ўта қисқа импульслар генерациялаш режими деб аталадиган режим кўп лазерларда амалга оширилади.

* Неодим қўшилган шиша актив муҳит бўлган. Неодим иони (Nd^{3+}) нинг энергетик сатҳлари ўртасидаги ўтишлардан фойдаланилган.

** Импульсларнинг расмда кўрсатилган кенглиги анча катта, лекин бу катталик қайд қилувчи апаратуранинг инерционлигига боғлиқ.

Баъзан бундай режим ўз-ўзидан пайдо бўлади, лекин бу ҳолда қўши импульслар ўртасидаги масофа уларнинг кенгликларидан бир неча мартагина катта. Жуда «контрастли» импульслар ҳосил қилиш учун маҳсус методлар қўлланилади. Уларнинг баъзилари резонатор аслигининг даврий модуляциясидан ($2L/c$ га тенг давр билан) иборат. Бошқа методларда ўта қисқа импульслар генерацияси резонатор ичига маҳсус фильтрлар киритиш натижасида вужудга келтирилиб, бу фильтрларнинг ютиш коэффициентлари нурланинг интенсивлиги катта бўлганда кескин камаяди (тўйиниш эфекти, қ. 224-§).

229-§ да айтилганлардан лазер нурланишини чуқур модуляциялаш билан бир вақтда резонатор тебранишларининг кўп типлари ҳосил бўлиши ва бу типларнинг частоталари $\Delta\omega = 2\pi/T$ га карорали бўлган катталикка фарқ қилиши аниқ бўлиши керак, бу ерда T — циклнинг давом этиш вақти. Бундан ташқари, тебранишларнинг ҳосил қилинган типлари фазаларини қатъий мослаштириш зарур. Акс ҳолда лазер нурланиши регуляр модулланган тўлқиндан эмас, балки хаотик равишда модулланган тўлқиндан иборат бўлади.

Ёруғлик дастасининг шундай ўзига хос вақт структураси билан тебранишларнинг ҳосил қилинган типларининг хусусиятлари ўртасидаги алоқани аниқлаш учун қўйидаги схемалаштирилган ҳолни кўриб чиқамиз. Лазерда тебранишларнинг аксиал (ўқ бўйлаб йўналган) типларининг хусусий частоталари $\omega_j = \omega_0 + j 2\pi/T$ (бу ерда $j = 0, 1, 2, \dots, N-1$) бўлган N таси ҳосил қилинган бўлиб, тебраниш типларининг бошлангич $\varphi_j = \varphi$ фазалари ва $A_j = A$ амплитудалари бир хил бўлсин. У ҳолда резонаторнинг бирор нуқтасидаги майдон қўйидаги йиғинди билан аниқланади:

$$s = A \sum_{j=0}^{N-1} \cos [(\omega_0 + j \Delta\omega) t + \varphi], \quad \Delta\omega = 2\pi/T. \quad (230.1)$$

$t = 0$ пайтда ҳамма тебранишларнинг фазалари тенг бўлиб, майдоннинг амплитудаси NA га тенг. Бундан кейинги пайтларда частоталар фарқи туфайли (230.1) йиғиндининг ҳадларида фазалар ўзгаради, тебраниш типлари бир-бирини сўндиради ва бирор ΔT вақт ўтгандан сўнг тебраниш типлари бутунлай сўнади, яъни майдоннинг амплитудаси нолга айланади. Ҳақиқатан ҳам, мулоҳазаларни содлаштириш учун тебраниш типларининг N сони жуфт бўлсин деб ҳисоблайлик; у ҳолда

$$[\omega_{j+N/2} - \omega_j] \Delta T = N \Delta\omega \Delta T / 2 = \pi$$

тengликтан аниқланган ΔT вақт давомида тебранишларнинг j - ва $(j + N/2)$ - типлари ўртасида π га тенг фазалар фарқи пайдо бўлади, натижада тебранишларнинг биринчи ва $(N/2 + 1)$ -типи, иккинчи ва

$(N/2 + 2)$ -типи, . . . , $(N/2)$ ва N -типлари бир-бирини сүндиради. Түлиқ сүндирилиш ΔT га карралы бўлган вақт интервалларидан кеинин ҳам кузатилади, лекин фақат қўшни (j - ва $(j+1)$ -) тебранишлар фазаларининг фарқи 2π га тенг бўлмагунча кузатилади. чунки ўша пайтда тебранишларнинг ҳамма типлари синфазали бўлади ва майдоннинг амплитудаси яна AN га тенг бўлади. Синфазаликнинг қайтиш пайти $t = T$ бўлади, чунки $[\omega_{j+1} - \omega_j]T = 2\pi$. Бундан кеинин юқорида кўрсатилган манзара T давр билан тақорланади.

Ҳодисанинг миқдорий таърифига (230.1) да N та тебранишни жамлаш орқали эришилади, ҳисоблар натижасини қўйидаги кўринишда ифодалаш мумкин (қ. 253- машқ):

$$s = AN \frac{\sin(\pi N t/T)}{N \sin(\pi t/T)} \cos \left[\left(\omega_0 + \frac{1}{2}(N-1)\Delta\omega \right) t + \varphi \right]. \quad (230.2)$$

Амплитуданинг вақтга боғлиқлиги дифракцион панжара назариясида (қ. 46- §) учраган кўпайтувчи билан ифодаланиши тушунарли, чунки иккала ҳолда ҳам фазалари арифметик прогрессия ташкил қиласидиган N та тебранишлар қўшилади. Фарқ фазанинг ўсиб боришининг физик табиатида бўлади: дифракцион панжарада турли штрихлардан келаётган тебранишларнинг фазалари дифракция бурчаги билан бирга ўзгаради, бу ҳолда эса фаза вақт ўтиши билан ўзгаради. 46- § да $[\sin(N\beta)]N \sin\beta$ функция батафсил ўрганилгани учун биз унинг анализини тақорламаймиз ва фақатгина 40.19-расмда кўрсатилган график билан 9.19-а расмда кўрсатилган графикнинг сифат томонидан бир хил эканлигига диққатни қаратамиз.

Шундай қилиб юқорида келтирилган мулоҳазаларга ва тажрибага мувофиқ равишда кетма-кет келган импульслар ўртасидаги T интервал циклнинг давом этиш вақтига тенг, яъни

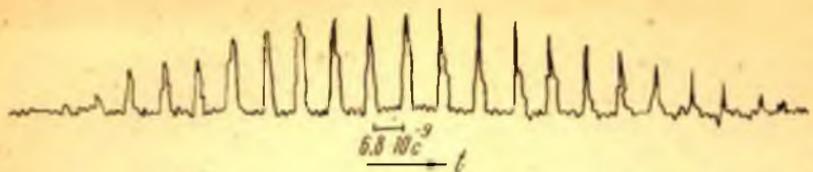
$$T = 2\pi/\Delta\omega = 2L/c;$$

ҳар бир импульснинг давом этиш вақти спектрнинг тебранишларнинг ҳосил қилинган типларига мос бўлган қисмининг кенглигига тескари пропорционалдир, яъни

$$\Delta T = 2\pi/N\Delta\omega = T/N.$$

T билан ΔT ўртасидаги бу муносабат тажрибада тасдиқланади.

Юқорида кўрсатилган $N\Delta\omega$ кўпайтманинг сон қиймати инверс бандликка эга бўлган сатҳлар ўртасидаги ўтишга мос бўлган спектрал чизиқнинг кенглигига пропорционал, чунки спектрнинг айни ўша қисмида кучайтириш коэффициенти катта қийматга эга. Масалан, агар $N\Delta\omega = 10^{12} \text{ с}^{-1}$ бўлса (бу $5,3 \text{ см}^{-1}$ га мос бўлади), у ҳолда $\Delta T = 2\pi \cdot 10^{-12} \text{ с}$. 40.19-расмда кўрсатилган ҳолда катталиклар худди шундай сон қийматларга эга. Назарий ҳисоблар ΔT катталикни яна $10 - 100$ марта камайтиришга умид боғлайди. Бошқа сўз билан айтганда, даври $2\pi/\omega = 3 \cdot 10^{-15} \text{ с}$ ($\lambda = 1 \text{ мкм}$) га тенг



40.19- расм. Ўта қисқа импульслар режимида ишлаётган лазер нурланиши қувватининг вақтга боғланиши.

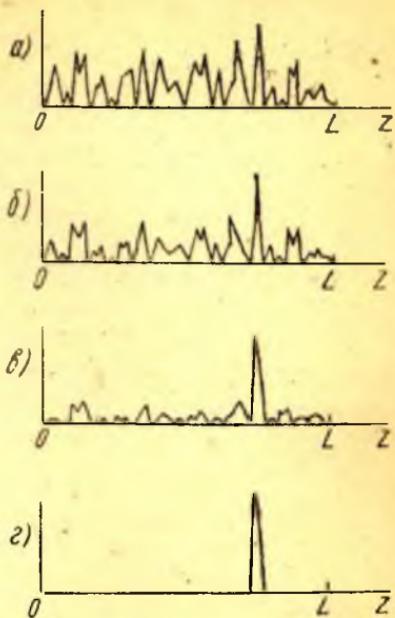
бўлган атиги бир неча тебранишдан ташкил бўлган тўлқин цугини вужудга келтириш мумкин бўлса керак.

Муҳокама қилинаётган ҳодисанинг кузатилишидан (1966 й.) илгари лазерлардан фойдаланмасдан олинган энг қисқа ёруғлик импульслари узлуксиз нурланишдан Керр эфектига асосланган электрооптик затворлар ёрдамида ҳосил қилинар эди. Импульсларнинг энг қисқа давом этиши вақти тахминан 10^{-9} с бўлиб, лазерлар берадиган импульсларнинг давом этиши вақтидан бир неча тартибга катта.

Ўта қисқа импульсларнинг мавжудлиги ва тебранишларнинг кўп типлари ўртасидаги қатъий синфазалик ҳақидаги фикрлар физика нуқтаи назаридан эквивалент эканлиги юқорида келтирилган мулоҳазалардан кўринади: фикрнинг биринчиси ҳодисани вақт тилида баён қилишга, иккинчиси эса спектрал тилда баён қилишга мос келади. Шунинг учун ўта қисқа импульслар генерация қилиш режимини белгилаш учун *тебраниш типлари синхронлаштирилган лазернинг нурланиши* деган терминдан фойдаланилади.

Лазер генерациялайдиган электромагнитик майдон актив муҳитнинг спонтан нурланишидан пайдо бўлади. Шунинг учун тебранишларнинг бир типи ҳосил қилинганда монохроматик майдон ташкил топса ҳам унинг бошланғич фазаси бутунлай ихтиёрий бўлади. Агар тебранишларнинг кўп типлари ҳосил қилинса, уларнинг бошланғич фазалари мослаштирилмайдиган бўлиб кўринади, чунки бу фазалар тасодифий спонтан нурланишнинг турли спектрал компоненталари билан аниқланади. Лекин айтилган нуқтаи назар тебранишларнинг турли типлари мустақиллигига асосланган, яъни чизиқли бўлмаган ҳодисалар соҳасида бажарилмайдиган суперпозиция принципига асосланган. Лазерларда эса чизиқли бўлмаган ҳодисалар принципиал роль ўйнайди (қ. 225-§), натижала тебраниш типлари бир-бирига бирор даражада таъсир қилиши ва улар синхронлашиб қолиши мумкин. Ўта қисқа импульслар генерациялаш режимининг амалга ошишига ёрдам берувчи ва параграфнинг бошида айтиб ўтилган мажесус чоралар тебранишлар типларининг чизиқли бўлмаган «ўзаро таъсирини» кучайтириш учун мўлжалланган.

Резонаторининг ичидаган элементи бор бўлган лазерларда ўта қисқа импульсларнинг вужудга келишига сабаб бўладиган чизиқли бўлмаган ҳодисаларни қисқача муҳокама қиласайлик. Лазернинг актив элементидаги сатҳларнинг инверс бандлиги вужудга келтирилган ва спонтан нурланиш кучайтирилаётган бўлсин. Спонтан чиқариш актлари тасодифий характерга эга бўлгачи учун майдоннинг амплитудаси вақт ўтиши билан ва нуктадан нуқтага ўтилганда тартибсиз равишда ўзгаради (40.20-а расм)*. Майдон амплитудаси катталиги тасодифий ва тасодифий жойлашган «ўркачлар» тўпламлари кўринишига эга бўлади. Генерациянинг ривожланишидаги нурланишнинг қуввати ҳали кам бўлган биринчи босқичида фильтр ҳамма «ўркачларни» тенг меъёрда сусайтиради. Вақт ўтиши билан борган сари кўпроқ атомлар уйғонади ва резонатордаги майдоннинг энергияси кўпаяди. Нурланиш қувватининг ортиши билан фильтрнинг ютиш коэффициенти ва унда ўтилган энергия ҳиссаси камайиши, фильтр орқали ўтаётган энергия ҳиссасининг ортиши ёки, бошқача айтганда, фильтрни нурланиш равшанластириши 224-§ да аниқланган эди. Агар фильтрнинг муҳити етарли даражада кам инерцияли бўлса (фильтрлар учун шундай муҳитлар аттайлаб танланади), у ҳолда юқорида айтилганлар фильтрга тушиётган оқимнинг оний қийматига тегишли бўлади: қувватнинг оний қиймати қанча катта бўлса, фильтр шунчалик кучли равшанланади. Натижада фильтр энг кучли «ўркачни» бошқаларга қараганда камроқ даражада сусайтиради ва ҳар бир навбатдаги циклда унинг «устун равиша кам» сусайиши чуқурлашиб боради. Энг қувватли «ўркачнинг» ажралиш процесси 40.20-расм (а—в) да кўр-



40.20-расм. Равшанланувчи фильтрилазердаги майдон амплитудасининг тақсимланиш эволюцияси.

* Биз майдоннинг тасодифий тақсимланишининг бундай манзарасини 22-§ да хира шиш да ёруғлик сочилишини кузатганда моделластирган эдик (қ. 4.23- расм). 40.20- а расм ёритилганликнинг 4.23- расмдаги бирор йўналиш бўйича ўзгаришига схематик равиша мосдир.

сатилған бўлиб, бу ерда майдон амплитудасининг нисбий тақсими тигина тасвиrlанган ва умумий энергиянинг жуда катта миқёсда кўпайиши бутунлай акс эттирилмаган.

Юқорида тавсифланган процесслар натижасида резонатор ичи-даги майдон якка импульс кўринишига кириши мумкин. (қ.40.20-г расм). Резонатордан ташқаридаги майдон эса «ички» импульснинг бир-бирининг кетидан келаётган цикллар давомида резонатор кўзгусидан қисман ўтиши натижасида пайдо бўлган импульсларнинг тўпламидан иборат бўлади.

Юқорида кўрилган мисол ўта қисқа импульслар барпо қилишда чизиқли бўлмаган ҳодисаларнинг ҳал қилувчи роль ўйнашимни яқъол кўрсатади. Юқоридаги муҳокамада тушунчалар вақт нуқтаи назаридан қаралган бўлиб, тебраниш типлари ошкор ҳолда қўлланилмади. Лекин «энг кучли ўрқач» нинг мавжудлиги унинг жойлашиш нуқтасидаги тебранишлар турли типлари фазаларининг тўлиқ бўлмаган тасодифий, аммо бу тасодифий хол учун энг қулай мослашишини кўрсатаётганлигини тушуниш қийин эмас. Чизиқли бўлмаган навбатдаги процесслар давомида фазаларнинг мослашиши яхшиланади ва натижада тўла мослаштирилган фазалар қарор топади. Шу сабабли спектрал анализ ёрдамида юқоридаги натижага эришадиган бўлсак ҳам вақт тили кўрилаётган масала учун айнан ўхшаш бўлди.

Ўта қисқа импульслар генерациялаш режимида нурланишнинг оний қуввати ўртача қувватдан тахминан $T/\Delta T$ марта катта бўлади ва 10^{11} — 10^{12} Вт қийматларга эга бўлиши мумкин. Шунинг учун ўта қисқа импульслар атом ва молекулаларнинг кўп фотонли ионизацияси, мажбурий сочилиш, моддани жуда юқори температураларга қадар тез қиздириш ва шу каби турли-туман ҳодисаларни ўрганишда жуда кенг қўлланиладиган бўлиб қолди. Импульс давом этиш вақтининг жуда қисқа эканлиги ўта қисқа импульслардан жуда тез бўладиган процессларни, масалан, молекулалар уйғонган ҳолатининг 10^{-11} — 10^{-12} с давомида емирилишини, Керр эфектиning давом этиш вақтини (152-§), чизиқли бўлмаган фотоэффектнинг инерциялигини (қ. 179-§) ва ҳоказоларни ўрганишда фойдаланишга имкон берди.

231- §. Бўёқ моддали лазерлар

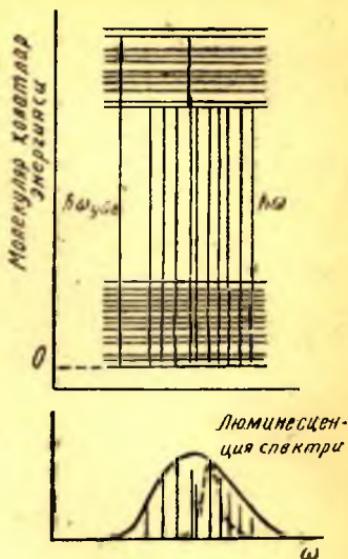
Лазер нурланишининг квазимонохроматик компоненталари жойлашиши мумкин бўлган спектрал интервал инверс бандликка эга бўлган сатҳлар ўртасидаги ўтишга мос бўлган чизиқнинг кенглигидан бир оз кичик, лекин унга пропорционал бўлиши кераклиги 228-§ да кўрсатилган эди. Гелий-неон ва ёқут лазерларида чизиқларнинг кенглиги мос равишида $0,03 \text{ см}^{-1}$ ва 20 см^{-1} га, юқорида айтилган спектрал интерваллар эса $0,01 \text{ см}^{-1}$ ва 1 см^{-1} га тенг. Актив муҳити бўёқларнинг эритмалари бўлган оптик квант ген

раторларида мұхокама қилинаёт-
ган параметрларнинг қыйматлари
анча каттадир. Бүйеклар химиявий
жихатдан қиёсан мұраккаб орга-
ник молекулалардан иборат бўлиб,
бу молекулаларнинг фотолюми-
несценция спектри минглаб см^{-1}
га чўзилади.

Шунга мос равища спектрнинг
бўйеклардан фойдаланиб генера-
ция қилиш мумкин бўлган қисм-
ларининг кенгликлари ҳам юзлаб,
баъзан минглаб см^{-1} ларни таш-
кил қиласди.

40.21-расмда мұраккаб молекуланинг энергетик сатҳлари схе-
ма тарзда кўрсатилган*. Сатҳлар-
нинг юқоридаги группаси молекула-
ла электронлари уйғонган ҳо-
латларининг бирига, пастдаги
группаси эса электронларнинг асо-
сий ҳолатига тўғри келади. Кўрса-
тилган группаларнинг ҳар бирида
молекула ядроларининг турли теб-
ранма ҳолатларига мос бўлган сатҳлар бор. Тебранма эркинлик
даражаларининг сони кўп бўлгани учун сатҳларнинг юқориги ва
пастки группаларининг структуралари жуда мұраккаб, лекин биз
ўз олдимиэга қўйган мақсадга эришиш учун уларни конкретлаш-
тиришнинг зарурияти йўқ. Люминесценция спектри молекулалар-
нинг юқориги группа сатҳларидан пастки группаларига ўтиш-
ларига мос бўлган кўп чизиқлардан иборат бўлиши мұхим бўлиб,
айрим чизиқлар ажралмайди ва уларнинг жами люминесценция-
нинг узлуксиз спектрини ташкил қиласди. Бу ҳол 40.21-расмнинг
пастки қисмидаги схема тарзда кўрсатилган бўлиб, бу ердаги верти-
кал кесмалар индивидуал сатҳлар ўртасидаги ўтишларнинг Бор
частоталарига мос келиб, пункттир эгри чизиқ айрим спектрал чи-
зиқнинг контурини, туташ эгри чизиқ эса люминесценция полоса-
сининг жами контурини кўрсатади.

Бўйек молекулаларни оптик усулда уйғотиш вақтида бўлиб
ўтадиган процессларнинг умумий манзарасини қўйидагича тасав-
вур қилиш мумкин. Молекула $\hbar\omega_{\text{уп}}$, фотонни ютгандан сўнг асо-
сий ҳолатдан уйғотилган электрон ҳолатининг бир ёки бир неча
(уйғотувчи ёруғлик спектрининг кенглигига қараб) тебранма сатҳ-



40.21-расм. Мұраккаб органик молекула энергетик сатҳлари-
нинг схемаси.

* Молекулаларнинг спектрлари ва энергетик сатҳлари ҳақидаги асосий маълумотлар XXXVIII ва XXXIX бобларда баён қилинган.

ларига ўтади. 40.21-расмда бұ процесс чап томонда юқорійға қаралған стрелка билан күрсатылған. Молекула ичидағи процесслар ҳамда әритувчи билан ўзаро таъсиралиш натижасыда молекула юқоридаги группанинг әнг пастки сатқаларига нурланишсиз ўтади, бундай ўтиш процесси (юқоридаги тұлқинсім он стрелка) жуда қисқа (10^{-11} — 10^{-12} с) вақтда бўлади. Юқоридаги группанинг пастки сатқаларидан асосий электрон ҳолатнинг ҳамма төбранма сатқаларига ўтиш (пастга йўналған тұғри стрелкалар) натижасыда һәм фотонлар спонтан равишида ёки мажбурий равишида чиқарилади. Бу электрон-төбранма ўтишлар билан бօғланған ва қисман устма-уст тушадиган чизиқларнинг тұплами люминесценциянинг ва кучайтиришнинг кенг туташ спектрини ташкил қилишини юқоріда айтib ўтган эдик. Илгари сатқаларнинг юқоридаги группасыга нисбатан айтилған сабабларга биноан, асосий электрон ҳолатда үйғотилған төбранма ҳолатлар тез (10^{-11} — 10^{-12} с давомида) сұнади, натижада уларнинг бандлиги кам бўлади (пастдаги тұлқинсім он стрелкалар). Шундай қилиб, пастга йўналған тұғри стрелкалар билан туташтирилған сатқалар инверс бандликка эга бўлади.

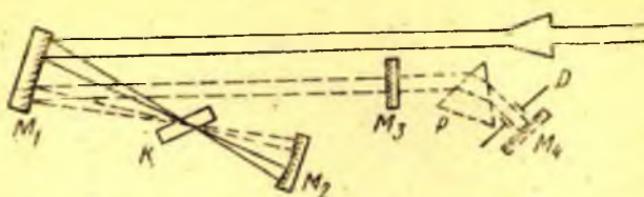
Күрсатылған схема жуда соддалаштирилған бўлиб, генерациянинг ривожланишини бирор даражада кийинлаштирадиган бир қатор факторлар бор. Халақит берадиган факторлар қаторига ёритилғанликнинг қыйматлари катта бўлғанда бўёқ молекулаларининг фотохимиявий парчаланиши, үйғотилған электрон ҳолатнинг әритманинг қизиши натижасыда нурланишсиз сўниши ва бошқалар киради. Лекин бу тўсиқларнинг ҳаммаси маҳсус методлардан фойдаланиш натижасыда бартараф қилинади* ва турли хил кўп бўёқлардан фойдаланиб (уларнинг сони ҳозирги вақтда 100 га етди) импульсли ва узлуксиз режимда, спектрнинг кенг (350,0 дан 1000,0 нм гача) соҳасыда ва үйғотувчи нурланиш сифатида ксенон газ-разряд лампалари ва лазерларидан фойдаланиб генерацияни амалга ошириш мумкин.

40.22-расмда узлуксиз режимда ишлайдиган бўёқ моддали лазернинг оптик схемаси күрсатылған. Үйғотувчи ёруғлик дастасини (туташ тұғри чизиқларни) M_1 кўзгу бўёқ әритмаси солинган K кюветага фокуслайди. Үйғотувчи ёруғликни узлуксиз ишлайдиган аргон лазери беради (у расмда күрсатылмаган). Қисман ўтиб кетган үйғотувчи ёруғликни M_2 кўзгу кюветага қайтаради. M_1 , M_2 , M_3 кўзгулар лазернинг оптик резонаторини ташкил қилади; пункттир тұғри чизиқлар генерация қилинаётған дастани тасвиirlайди; ёруғликнинг кювета чегараларидан қайтиши туфайли бўладиган истрофларни камайтириш учун кюветаны резонатор ўқига нисбатан Брюстер бурчаги остида жойлаштириш зарур.

Родамин 6-*G* каби бўёқ әритмаси солинган лазер нурланиши-

* Масалан, әритмани кювета орқали бир неча ўнлаб м/с тезлик билан босым остида ҳайдаш мумкин.

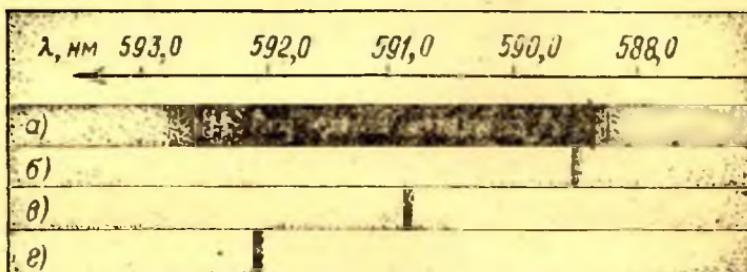
Үйгөтүүчү нур



40.22-расм. Бүёк моддали лазернинг оптик схемаси.

нинг спектри 40.23-а расмда күрсатылган. Спектрнинг бу ҳолдаги кенглиги икки нанометрга яқин. Бошқа бүёклардан фойдаланиш ва үйғотиши қувватини ошириш лазер нурланиши спектрининг кенглигини янада күпроқ ошириш имкониятини беради. Резонатор хусусий частоталарининг дискретлигига боғлиқ бўлган спектр структураси 40.23-а расмда ажратилмаган. Спектрда кўриниб турган ёруғ полосалар ҳавода доимо мавжуд бўлган сув буғларининг ёруғликни ютиши натижасида пайдо бўлган.

Агар M_3 кўзгу ўрнига P призма (спектрал асбобларда қўлланыладиган призмаларга ўхшаш) қўйиб, M_4 кўзгуни 40.22-расмда пунктир билан күрсатылгандек жойлаштирысан, лазер нурланишининг спектри кескин тораяди (40.23-расмда, б—г). Нурланиши спектри торайишининг сабаби дастанинг призма томонидан оғдирилишининг тўлқин узунлигига боғлиқлигига бўлса керак. M_4 кўзгунинг маълум бир вазиятда жойлашишида ва ёруғлик бу кўзгу юзининг D диафрагма билан чекланган маълум қисмидан қайтганида маълум тўлқин узунлигига эга бўлган ёруғликкина кювета ҳажмининг актив қисмига қайтади.



40.23-расм. Бүёк моддали лазернинг нурланиши спектри.

а)— P призмасиз; б, в, г.— P призма турлича жойлаштирилган ҳоллар.

Бошқа түлқин узунликларга эга бўлган нурланишлар учун исрофлар кўпроқ бўлса керак, чунки бу нурланишлар учун цикллик шарти кўзгунинг D диафрагма билан тўлиқ ёки қисман ёпилган қисмларидан қайтишда бажарилади. Агар энди призмани чизма текислигига перпендикуляр бўлган ўқ атрофида айлантирасак, юқорида кўрсатилган қулай шароитлар турли тўлқин узунликларга тўғри кела бошлайди. Бу усул билан лазер нурланиши частотасини кенг интервалда текис ўзгартириш мумкин. 40.23-расмдаги б—г фотосуратлар ҳам F призманинг уч хил вазиятида олинган.

Частотаси текис ўзгартириладиган оптик квант генераторлари жуда юксак ажратувчи кучга эга бўлган спектрал асбобларнинг асоси бўлиб хизмат қиласди. Масалан, бирор модданинг ютиш спектрини ўрганиш зарур бўлиб қолди дейлик. Текширилаётган буюмга тушаётган ва ундан ўтаётган лазер оқимини ўлчаб, ютиш коэффициентининг қийматини ҳисоблаб топиш мумкин. Демак, лазер нурланишининг частотасини ўзгартириб, ютиш коэффициентини тўлқин узунлигининг функцияси сифатида аниқлаш мумкин. Бу усулнинг ажратса олиш қобилияти лазер нурланиши чизигининг кенглиги билан бир хил бўлиши аниқ бўлиб, бу кенгликни жуда кам қилиш мумкин. Кенглиги 10^{-3} см $^{-1}$ га тенг чизиқ бера оладиган ажратса олиш қобилияти иш юзининг узунлиги 5 м бўлган дифракцион панжараникideк бўлади, лекин бундай катта панжаралар ясаш ҳал қилиб бўлмайдиган масаладир.

Бу бобда оптик квант генераторларининг тузилишига асос қилиб олинган физик принципларни баён қилдик, лазерларнинг баъзи умумий хусусиятлари билан таништирдик ҳамда уч хил лазерни: ёқутли, гелий-неонли ва буёқ моддали лазерларни тавсифлаб бердик. Юқорида айтилган лазерлардан ташқари, бирор хоссалари, хусусан актив муҳитни уйғотиш усули билан, нурланиш жойлашган спектрал соҳаси билан, қуввати, фойдали иш коэффициенти, вақт характеристикалари ва ҳоказолари билан фарқ қилалигидан бошқа лазерлар ҳам жуда кўп.

Лазерлар ёрдамида ечиладиган масалага қараб оптimal характеристикаларга эга бўлган бирор лазер танланади.



XLI 6^о б)

ЧИЗИҚЛИ БҮЛМАГАН ОПТИКА

Ютиш коэффициентининг ютилаётган ёруғлик интенсивлигига боғлиқлигини С. И. Вавиловнинг ўргангани ҳақила олдин айтиб ўтилган эди (қ. XXVIII, XL боб). Вавилов «Микроструктура света» деган китобида ўзининг 20-йилларда ўтказган кузатишларини ва ундан кейинги тажрибаларини умумлаштириб бундай деб ёзган эди: «Ютаётган муҳитдаги ночизиқлик фақат абсорбцияга нисбатан куз

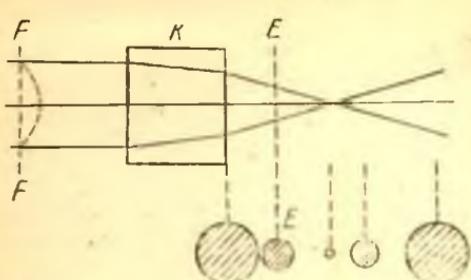
тилиши шарт әмас. Абсорбция дисперсия билан боғланган, демек ёруғликнинг мұхитда тарқалиш тезлиги умуман олганда ёруғлик қувватига боғлиқ бўлиши керак. Шу сабабли мұхитнинг бошқа оптик хусусиятларида иккига ажralиб синишда, дихроизмда, айлантириш қобилиятида ва ҳоказоларда умумий ҳолда ёруғлик қувватига боғлиқлик кўриниши, яъни суперпозиция принципи бузилиши керак». Чизиқли бўлмаган оптиканинг лазер нурланишининг тарқалишини экспериментал текшириш билан боғланган кейинги ривожланиши оқибатида Вавиловнинг бўлиши мумкин бўлган чизиқли әмас ҳодисаларнинг хилма-хил эканлиги ҳақидаги фикри тасдиқланибгина қолмай, балки у айтиб ўтган ҳамма конкрет эффектлар кузатилди. Шунинг учун Вавилов ҳақли равишда чизиқли бўлмаган оптиканинг асосчиси ҳисобланади.

Вавилов чизиқли бўлмаган ҳодисаларнинг сабабини ёруғликни юта оладиган молекула ёки атомлар сонининг ўзгаришида, яъни атом, молекулаларнинг ўйгонган ҳолатга ўтиши ва бу ҳолатда бўлиш вақтининг чекланганлиги билан боғлиқ бўлган ўзгаришлар сонининг ўзгаришида кўрган. Чизиқли бўлмаган ҳодисалар юқорида кўрсатилган сабаблардан ташқари яна қатор сабаблар туфайли ҳам юз беради, уларнинг бир қисми қўйида кўрилади. Шунга мос равишда лазер нурланишининг тарқалишини ўрганганда топилган чизиқли бўлмаган ҳодисалар тўплами янада турли-туман бўлиб чиқди. Улардан баъзилари, масалан, Мандельштам — Бриллюэннинг мажбурий сочилиши, кўп фотонли ютиш ва ионланиш (қ. 157-§), чизиқли бўлмаган фотоэффект (179-§) олдин кўриб ўтилган эди. Бу бобда нурланишининг тарқалиш йўналишининг ва спектрал таркибининг ўзгаришига олиб келадиган ҳодисалар умумий тарзда қўриб чиқилади.

232- §. Ўз-узини фокуслаш

Оптиканинг асосий қонунларидан бири ёруғликнинг бир жинсли мұхитда тўғри чизиқ бўйлаб тарқалиш қонуни бўлиб, бу қонун лифракция эфектларининг таъсири бирор сабабларга кўра аҳамиятсиз бўлган ҳолда тўғри бўлади. Чизиқли бўлмаган оптиканда бу қонун умуман айтганда кўшимча писандалар билан кўлланилади. Ёруғликнинг интенсивлиги етарли даражада катта бўлганда синдириш кўреаткичи интенсивликка боғлиқ бўлсин. Агар дастанинг кўндаланг кесимида ёритилганлик нотекис бўлса, у ҳолда синдириш кўрсаткичи ҳам доимий катталик бўлмайди, бу ҳол мұхитнинг бир жинсли әмаслигига эквивалент бўлади. Бир жинсли бўлмаган мұхитда эса нурлар тўғри бўлмай, синдириш кўрсаткичи катта бўлган томонга қараб оғади.

Юқорида айтилган ҳодисани кузатиш тажрибасининг схемаси 41.1-расмда берилган. Ёруғликнинг параллел дастаси синдириш



41.1-расм. Интенсив дастанинг чизиқли бүлмаган мұхитта ўз-ўзини фокуслаши.

НИНГ ҚУВВАТИ ЎЗГАРМАГАН ВА EE ЭКРАННИНГ ТУРЛИ ҲОЛАТЛАРИГА МОС КЕЛАДИГАН КҮНДАЛАНГ КЕСИМЛАРИНИ КҮРСАТАДИ. АГАР ЭКРАН ҚҰЗҒАЛМАС БҮЛИБ, ДАСТАНИНГ ҚУВВАТИ ЎЗГАРСА ҲАМ УНИНГ КҮНДАЛАНГ КЕСИМ ІЛЧАМИ ЎЗГАРАДИ. ШУНДАЙ ҚИЛИБ, ЁРУЕЛІК НИНГ ПАРАЛЛЕЛ ДАСТАСИ ЙІҒИЛУВЧИ ДАСТАГА АЙЛАНАДИ. ТАВСИФЛАНГАН БУ ҲОДИСА ЎЗ-ЎЗИНИ ФОКУСДАН ЧИКАРИШ ҲОДИСАСИ КУЗАТИЛАР ЭДИ.

41.1-расм тасвирлаётган тажрибада синдириш күрсаткичи ёритилгенликкінг күпайиши билан ортади; нурлар дәстанинг ўқига томоғ, ёритилгенлик күй бүлгән томонға қараб оғади. Агар ёритилгенлик ортганды синдириш күрсаткичи камайса (шундай мұхиттар ҳам бор), у холда нурлар ўқдан четга оған бүлар ва дастада ўз-ўзини фокусдан чиқарыш ҳодисаси кузатилар эди.

Тажриба ва назария бундай ҳодисаларни изохлаш учун n синдириш күрсаткичи майдоннинг A амплитудасына қуйидагича бөлиқ бүлишини эътироф этиш керак деган холосага олиб келади:

$$n = n_0 + n_2 A^2. \quad (232.1)$$

Бу ерда n_0 —мұхиттінг «оддий» синдириш күрсаткичи бүлиб, у мұхиттінг ёруелик интенсивлігі кам бүлгандаги оптик хусусиятларини характерлайди. $n_2 A^2$ ҳад n нинг қувватли нурланиш таъсиридаги ўзгаришини таърифлайды. n нинг бундай ўзгаришининг бир неча сабаби бор; уларни 235-§ да күриб чиқамиз, ҳозирча эса n_2 кattаликни мұхиттінг чизиқли бүлмаган оптик хусусиятларининг характеристикасы сифатида қабул қиласымыз.

Чизиқли бүлмаган мұхит ичидағи дастанинг четки нурларининг даста ўқи билан шу мұхит ичида кесишиши учун зарур бүлган модда қатламининг $l_{\text{ыф}}$ қалинлегини бағолайлык. Синдириш күрсаткичига чизиқли бүлмаган $n_2 A^2$ ҳад құшилиши туфайли дастанинг ўқидаги ва четларидаги тебранишлар ўртасыда фазалар фарқы пайдо бўлади. Майдоннинг даста ўқидаги амплитудаси қийматини A_0 билан белгилаб, даста четларидаги қийматини нолга teng деб ҳисоблаймиз. Изланаётган $l_{\text{ыф}}$ узунликда (қалинликда) юқорида күрсатил-

күрсаткичи ёритилгенликка бөлиқ бўлган модданинг K қатламига тушади. K дан чап томондаги пунктир ёй дастанинг FF күндаланг кесимидаги ёритилгенликнинг тақсимотини күрсатади. Қатламдан ўнг томонда жойлашган EE экранда ёруғ дөғ ўлчамларининг ўзгариши (визуал ёки фотография усулида) қайд қилинади. 41.1-расмнинг қуий қисмидә күрсатилган түграклар дастанинг ёруелик

ган фазалар фарқи (ω/c) $n_2 A_0^2 l_{\text{ф}}$ қийматга эга бўлади. Дастанинг чизиқли бўлмаган муҳитдаги $l_{\text{ф}}$ узунликда фокусланиши учун зарур бўлган тўлқин фронтининг эгилиши $a^2/2l_{\text{ф}}$ га тенг стрелка билан кўрсатилади, бу ерда a — дастанинг бошланғич радиуси; бу стрелкага муҳитнинг чизиқли эмаслиги натижасида пайдо бўлган қўйидаги (ω/c) $n_0 a^2/2l_{\text{ф}}$ фазалар фарқи тўғри келади:

$$\frac{\omega}{c} n_0 a^2/2l_{\text{ф}} = \frac{\omega}{c} n_2 A_0^2 l_{\text{ф}}.$$

Демак, қатламнинг изла наётган қалинлиги қўйидаги муносабатдан топилади:

$$l_{\text{ф}} = a \sqrt{\frac{n_0}{2\Delta n}} = a \sqrt{\frac{n_0}{2n_2 A_0^2}}; \quad \Delta n = n_2 A_0^2. \quad (232.2)$$

Бу муносабат билан аниқланадиган $l_{\text{ф}}$ катталик ўз-ўзини фокуслаш узунлиги деб аталади. Бу узунлик дастанинг бошланғич радиусига тўғри пропорционал ва майдоннинг даста ўқидаги амплитудасига тескари пропорционалдир. Ёритилганлик A^2 га пропорционал бўлгани учун $l_{\text{ф}}$ узунлик даста кесимидағи максимал ёритилганликдан олинган квадрат илдизга тескари пропорционал дейиш мумкин. Бундан ташқари, чизиқли бўлмаганликни характерлайдиган n_2 коэффициент ортганда $l_{\text{ф}}$ камаяди. Санаб ўтилган қонуниятларнинг ҳаммаси физика нуқтаи назаридан жуда яхши тушунарлидир: a^2 қанча кичик бўлса ва $\Delta n = n_2 A_0^2$ қанча катта бўлса, синдириш кўрсаткичининг даста кесими чегараларидағи ўзгариши шунчалик кескин ва ёруғликнинг тўғри чизиқли тарқалиш қонунидан четланиш шунчалик кучли бўлади.

Ўз-ўзини фокуслаш ҳодисаси жуда кўп моддаларда — газлар, суюқликлар ва қаттиқ жисмларда юз беради. Экспериментал текширишлар ўз-ўзини фокуслашнинг $l_{\text{ф}}$ узунлиги билан $\sqrt{a^2/A_0^2}$ ўртасида тўғри пропорционаллик муносабат борлигини тасдиқлайди.

Агар $l_{\text{ф}} = 10$ см, $a = 0,5$ мм бўлса, (232.2) муносабатга мувофиқ қўйидагига эга бўламиш:

$$\Delta n/n_0 = \frac{1}{2} (a/l_{\text{ф}})^2 = 1,25 \cdot 10^{-5},$$

яъни синдириш кўрсаткичининг нисбий ўзгаришлари унча катта бўлмаслиги мумкин. Одатда тажрибада нурланишнинг тўла оқими (кувати) бевосита ўлчанади. Ёритилганлик дастанинг кўндаланг кесимида параболик қонун бўйича ўзгараётган ҳолда (232.2) дан нурланишнинг зарур бўлган қуввати қўйидагича бўлиши келиб чиқади (к. 254- машқ):

$$P = \frac{n_0^2 c a^4}{32 n_2 l_{\text{ф}}^2}. \quad (232.3)$$

Масалан, катта $n_2 = 2 \cdot 10^{-11}$ СГСЭ қийматга әга бүлган CS_2 углерод сульфид ($n_0 = 1,62$) учун $a = 0,5$ мм, $l_{\text{ф}} = 10$ см бүлганда $P = 0,77 \cdot 10^6$ Вт бўлишини топамиз. Шундай қилиб, ўз-ўзини фокуслаш бўйича тажрибалар ўtkазиш учун қуввати нисбатан катта бўлган дасталар зарур бўлиб, аммо бундай дасталарни лазерлар бемалол бера олади. Юқорида кўрилган сонли мисолдаги ўртача ёритилганлик $P/\pi a^2 = 10^8$ Вт/см² га тенг. Абсолют қора жисмнинг нурланишидан фойдаланиб бундай ёритилганлик ҳосил қилиш учун

$T = 2,7 \cdot 10^5 \Omega^{-\frac{1}{4}}$ К га тенг температура (бу ерда Ω — дастанинг фазовий бурчаги) зарурлигини Стефан — Больцман қонуни ёрдамида ҳисоблаб топиш қийин эмас. Нима учун ўз-ўзини фокуслаш ҳодисаси қувватли лазерлар яратилгандан сўнггина кашф қилинганлиги юқорида ўtkазилган таққослашдан тушунарлидир (Н. Ф. Пилипецкий, А. Р. Рустамов, 1965 й., назарий башорат Г. А. Аскарьян, 1962 й.).

Юқорида айтилганга мувофиқ ўз-ўзини фокуслашга дасталар кўндаланг кесимлари радиусларининг кичик бўлиши қулай экан. Лекин тажриба $a = a_0$ нинг маълум оптималь қиймати мавжудлигини ва a нинг бундан кейинги камайиши P қувватнинг камайишини эмас, балки кўпайишини талаб қилишини кўрсатади. Чунки a нинг етарлича кичик қийматларида дифракция ҳодисалари таъсир қила бошлиди; олдинги мулоҳазаларда уларни эътиборга олмаган эдик. Дифракция дастани кенгайтириши ва шу билан унинг ўз-ўзини фокуслашига қаршилик қилиши, дастанинг a радиуси қанчалик кичик бўлса, дифракциянинг таъсирин шунчалик кучли эканлиги аниқдир.

Даста радиусининг оптималь қийматини қуидаги мулоҳазаларга қараб баҳолаш мумкин. Муҳитнинг чизиқли эмаслиги (агар дифракцияни эътиборга олмасак) даста радиусини $l_{\text{ф}}$ узунлик давомида a дан 0 гача камайтиради. Шу билан бирга ўз-ўзини фокуслаш бўлмаган вақтда дастанинг $l_{\text{ф}}$ узунликда дифракцион кенгайиши тахминан Френелнинг биринчи зонасининг $V \lambda l_{\text{ф}}/n_0$ радиусига тенг. Шунинг учун

$$a = V \sqrt{l_{\text{ф}} \lambda / n_0} = .a_0$$

бўлса, у ҳолда ўз-ўзини фокуслаш дифракция натижасида кенгайишининг ўрнини босади ва даста параллеллигича қолади. Юқорида топилган $a = a_0$ қийматни P нинг ифодасига қўйиб, дастанинг бўсаға қувватининг катталигини топамиз:

$$P_{\text{бўсаға}} = \frac{\lambda^2 c}{32 \pi_2}. \quad (232.4)$$

Агар $P > P_{\text{бўсаға}}$ бўлса, ўз-ўзини фокуслаш юз беради, лекин юқорида айтилганга қараганда каттароқ узунликда бўлади. Агар $P <$

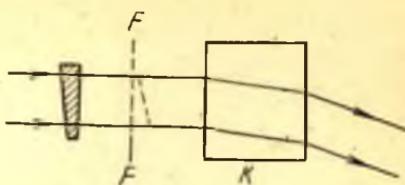
$P_{бұсара}$ бўлса, даста кенгаяди, лекин чизиқли мұхитдагидек тез кенгаймайды. $P_{бұсара}$ нинг a га боғлиқ әмас эканлигини, спектрнинг қисқа түлкүнли соҳасида, яъни дифракциянинг роли кам бўлган жойда камайишини ва мұхитнинг чизиқли әмаслиги ортиши билан камайишини айтиб ўтиш зарур. Юқорида қайд қилинган қонуниятлар тажрибада ва $\lambda = 694,3$ нм (ёқутли лазер) учун (232.4) дан $P_{бұсара} = 2,3 \cdot 10^4$ Вт эканлигини топамиз, бу қиймат кузатиш натижаларига мос келади.

Юқорида биз ёритилганлик дастанинг күндаланг кесими бўйича симметрик равища тақсимланади ва ўқдан чекка нұқталарга қараб текис камаяди, деб фараз қилган әдик, натижада мұхитнинг чизиқли әмаслиги дастанинг мунтазам торайишида намоён бўлар эди. Ёритилганликнинг ўзгариш қонунлари бошқача бўлса, ташки томондан ўз-ўзини фокуслашга бутунлай ўхшамайдиган эффектлар пайдо бўлади, албатта. Масалан, даста йўлига ўтказиши координатага чизиқли боғлиқ бўлган ютадиган пона қўямиз (41.2-расм). Бу ҳолда пона орқали ўтган дастадаги ёритилганлик ва K кюветадаги мұхитнинг синдириш кўрсаткичи күндаланг кесим бўйлаб чизиқли ўзгарили. Мұхитнинг бундай даста томонидан вужудга келтирилган бир жинсли әмаслигининг таъсири оғдирувчи призманнинг таъсирига эквивалент бўлади. Шунинг учун мұхитнинг чизиқли әмаслиги дастанинг ўз-ўзини эгизи (ёки ўз-ўзини оғдириши) сифатида ифодаланиб, даста чизиқли бўлмаган мұхитда тарқалгандга дастанинг күндаланг кесими ва ёритилганликнинг шу кесимдаги тақсимоти ўзгармайди (қ. 255-машқ).

Агар даста кесимидаги ёритилганлик монотон бўлмаган тарзда ўзгарса, тажриба етарли даражада қувватли дастанинг торроқ дасталарга «қатламланишини» кўрсатади, бу дасталарнинг ўқлари ёритилганлик катта қийматларга эга бўлган нұқталардан ўтади. Бундай ҳодиса фазовий когерентлигининг даражаси юқори бўлмаган лазер нурланишининг тарқалишида тез-тез юз беради.

233- §. Ўз-ўзини дифракциялаш

Синдириш кўрсаткичининг ёритилганликка боғлиқлиги икки нурли интерференция тажрибаларига хос бўлган шароитларда ўзига хос ва эффектли ҳодисаларга олиб келади. Лазер дастаси қалин ясси-параллел пластинкада икки дастага (41.3-расм) ажralади, кейин Френель бипризмаси ёрдамида чизиқли бўлмаган K мұхитда, масалан, углерод сульфид солинган кюветада қўши-

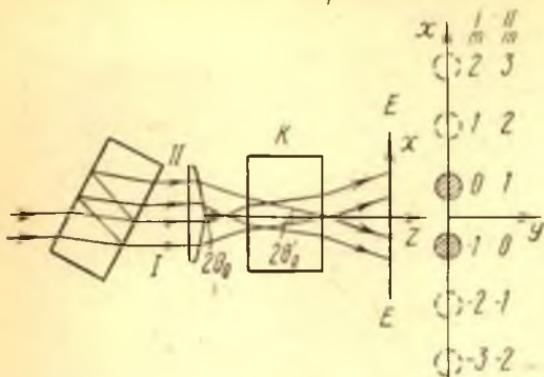


41.2-расм. Интенсивликнинг доимий градиентига эга бўлган дастанинг ўзини-ўзи оғдириши.

тасдиқланади. Углерод сульфид

$$P_{бұсара} = 2,3 \cdot 10^4$$

Жерган текислиги



41.3-расм. Френель би-призмасига эга бўлган схемада ёргуларнинг ўзини-үзи дифракциялаши.

лади дейлик. Дасталар кесишган (устма-уст тушган) соҳада интерференция полосаларини кузатиш мумкин, лекин бизни бевосита шу полосалар қизиқтирумайди. Дасталар бир-бири билан кесиша олмайдиган масофада жойлаштирилган EE экраннинг ёритилганини кузатамиз. Агар дасталарнинг интенсивликлари кам бўлса, EE экранда иккита доғ кўринади, улар 41.3-расмнинг ўнг томонида штрихланган тўгараклар сифатида кўрсатилган. Интенсивликнинг қиймати етарлича катта бўлганда экранда бипризма қиррасига перпендикуляр йўналишда силжиган иккита янги доғ пайдо бўлади. 41.3-расмда бу доғларга штрихланган тўгаракларга яқин турган пункттир тўгараклар мос келади. Янги доғларнинг равшанилиги лазер дастаси интенсивлигининг ортиши билан кўпаяди, қувват янада ортса янада узоқроқ жойлашган доғлар пайдо бўлади. Истаган иккита қўшни доғ ўртасидаги масофа бошланғич доғлар ўртасидаги масофага тенг бўлади. Агар синдириш бурчаги катта (ёки кичик) бўлган бошқа бипризма қўйилса, доғларнинг эквидистантлиги сақланади, қўшни доғлар ўртасидаги масофа эса пропорционал равища кўпаяди (ёки камаяди).

Дасталардан бирининг йўлига ярим тўлқинли пластинка қўй-сак, дасталар ўзаро ортогонал қутбланган бўлиб қолади. Бу ҳолда ҳеч қандай қўшимча доғлар пайдо бўлмайди. Чизиқли бўлмаган муҳитли кюветани дасталарнинг кесишиш соҳасидан силжитганда ҳам қўшимча доғлар пайдо бўлмайди.

Доғларнинг юқорида таърифланган тўплами бошланғич дасталарнинг дифракцион панжара орқали ўтганида пайдо бўладиган бош дифракцион максимумлар тўпламига ўхшаб кетади. Бундай панжара ўрнида суюқликдаги зичлашган ва сийраклашган соҳаларнинг даврий кетма-кетлигидан иборат бўлган ҳамда синдириш кўрсаткичининг даврий ўзгаришини, яъни ҳажмий фазавий панжара ташкил қилувчи ультраакустик тўлқиндан фойдаланиш мумкин. Бундай шароитларда юз берадиган дифракция ҳодисалари 56-§

да баён қилинган. Биз күриб чиқаётган ҳолда фазавий панжарани ёруғликтиннинг ўзи вужудга келтиради.

Ҳақиқатан ҳам, дасталар кесишган соҳада майдон амплитудасининг квадратини қўйидаги кўринишда ёзиш мумкин (қ. 13- §):

$$A^2 = a_1^2 + a_2^2 + 2a_1a_2 \cos \left[\frac{4\pi}{\lambda} n_0 x \sin \theta_0' \right].$$

Бу ерда a_1, a_2 — интерференциялангаётган дасталар майдонининг амплитудаси, $2\theta_0'$ — кювета ичидағи дасталар орасидаги бурчак, x — бипризма қиррасига перпендикуляр бўлган координата. Синдириш кўрсаткичи ёритилганликка боғлиқ бўлиши туфайли кювета ичида ҳажмий фазавий панжарага эквивалент бўлган даврий оптик биржинслимаслик ҳосил қилинади:

$$n = n_0 + n_2 (a_1^2 + a_2^2) + \Delta n(x),$$

бу ерда $\Delta n(x)$ қўйидагича белгиланган:

$$\Delta n(x) = 2n_2 a_1 a_2 \cos \left[\left(\frac{4\pi}{\lambda} n_0 \sin \theta_0' \right) x \right]. \quad (233.1)$$

Панжаранинг даври қўйидагига тенг:

$$d = \lambda \frac{1}{2n_0 \sin \theta_0}. \quad (233.2)$$

Сўнгра қўйидагича мулоҳаза қилиш мумкин: дасталарнинг ҳар бирини бу панжарада дифракцияланади, натижада янги дасталар пайдо бўлиб, бу дасталарнинг тарқалиш йўналишлари бош максимумларга томон кетган йўналиш билан бир хил бўлади. 46- § даги формула-лардан фойдаланиб ва K кюветанинг чегарасида синишини кўзда тутиб бажарилган содда ҳисоблар натижасида z ўқ билан кюветадан чиқаётган дасталарнинг тарқалиш йўналишлари орасидаги бурчаклар учун қўйидаги муносабатларни топамиз (қ. 256- машқ):

$$\sin \theta_{I,m} = (2m + 1) \sin \theta_0; \quad \sin \theta_{II,m} = (2m - 1) \sin \theta_0;$$

$$m = 0, \pm 1, \pm 2. \quad (233.3)$$

Бу ерда $\theta_{I,m}, \theta_{II,m}$ бурчаклар бошланғич I ва II дасталарга наслий бўлган дасталарга мос келади. $2\theta_0$ — кюветадан ташқаридағи бошланғич дасталар орасидаги бурчак, $m = 0$ қиймат бошланғич дасталарга тааллукли ($\theta_{I,0} = \theta_0, \theta_{II,0} = -\theta_0$). (233.3) муносабатдан $\theta_{I,m}$ бурчак $\theta_{II,m+1}$ бурчак билан бир хил бўлиши келиб чиқади, яъни иккита I ва II бошланғич дастанинг дифракцияси на-тижасида пайдо бўлган дифракцион манзаралар бир-бирига нисбатан қўшни максимумлар ўртасидаги масофага тенг бўлган масофага сильжийди ҳамда устма-уст тушади. 41.3- расмдаги рақамларнинг устунлари I ва II дасталарнинг тартиби қийматларини кўрсатади. Агар θ_0 бурчак етарлича кичик бўлса, у ҳолда синусларни ўзларининг

аргументлари билан алмаштириш мүмкін ва доғларнинг юқорида айтиб ўтилган эквидистантлигини изоҳлаш мүмкін.

Дасталар ортогонал қутбланган бўлса, улар ўртасида интерференция ва муҳитнинг даврий бир жинслимаслиги кузатилмайди ҳамда қўшимча доғлар пайдо бўлмайди; тажрибада ҳам худди шундай бўлади. Кюветани интерференция полосалари мавжуд бўлган соҳадан силжитганда қўшимча доғлар пайдо бўлмаслиги ҳам тушунарли бўлади.

Юқорида муҳокама қилинган ҳодиса ўз-ўзини дифракциялаш деб аталган, чунки интерференциялашувчи дасталарнинг ўзлари чизиқли бўлмаган муҳитда дифракцион панжара ташкил қиласди.

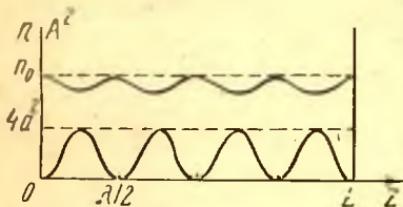
Оптик квант генераторларида ўз-ўзини дифракциялашнинг кизиқарли муҳим тури юз беради. Резонатор ичидаги электромагнитик майдон бир-бирларига қарши югураётган тўлқинлар кўринишида булиши 228, 229-§ да аниқланган эди. Агар кўзгуларнинг қайтариш коэффициентлари 1 га яқин бўлса, югурувчи тўлқинларнинг амплитудалари қарийб teng бўлади ва демак, улар турғун тўлқин ташкил қиласди. Бундай тўлқин амплитудасининг квадрати қуйидаги функция орқали ифодаланади:

$$A^2 = 4a^2 \cos^2 k_q z = 2a^2 [1 + \cos 2k_q z]; \quad k_q = \frac{\pi}{L} q, \quad (233.4)$$

бу ерда q — бутун сон. Чизиқли бўлмагани туфайли муҳит биржинслимас бўлиб қолади, хусусан

$$n = n_0 + 2n_2 a^2 + 2n_2 a^2 \cos 2k_q z \quad (233.5)$$

бўлиб, бунда биржинслимаслик даври тўлқин узунлигининг ярмига, яъни $\frac{1}{2}\lambda$ га teng. 41.4-расмдаги пастки ва юқориги графиклар мос равища (233.4) ва (233.5) функцияларни кўрсатади. Чизиқли бўлмаганликни тасвирлайдиган n_2 коэффициент манфий қилиб олинган, чунки тўйиниш эфекти туфайли синдириш кўрсаткичи қувватга боғлиқ (к. 224-§). Энди сирпанувчи тушиш вақтидаги панжарадан қайтишга ўхшашликтан фойдаланамиз. Турғун тўлқин ташкил қилувчи югурувчи тўлқинлардан бирини, масалан, ўнг томонга югурувчи тўлқинни кўриб чиқамиз. Бир жинслимаслик даврларидан ҳар бири панжаранинг даврига ўхшайди; давр тўлқин узунлигининг ярмига teng бўлгани учун югурувчи тўлқиннинг дифракциясида фақат нолинчи ва биринчи тартибли бош максимумларгина пайдо бўлиб, булар тўғри ўтиб кетган ҳамда тарқалиш йўналиши қарама-қарши бўлган дифракцияланган



41.4-расм. Лазер ўқи бўйлаб майдон амплитудаси квадратининг ва синдириш кўрсаткичининг ўзгариши.

түлқинга мос келади. Қарама-қарши йұналишда тарқалаётган дифракцияланған түлқин түрғун түлқинни ташкил қыладиган иккінчи компонента (түлқин) билан құшилади. Агар интерференциялашувчи дасталарни қарама-қарши, яғни $2\theta_0 = \pi$ деб ҳисобласак, юқоридаги хulosалар (233.3) мұносабатдан формал равища келиб чиқади; у ҳолда фақат $\theta_{II,m}$, θ_{Im} лар учун мос равища $m = 0$ ва ± 1 , -1 әканлыги физик маңнога әга бўлади.

Шундай қилиб, иккита қарама-қарши түлқин интерференциясининг бу ҳолида мұхиттінг чизиқли бўлмаганлиги янги түлқинларнинг пайдо бўлишига эмас, балки фақат уларнинг амплитудасининг бошқача тақсимланишига сабаб бўлади.

Даврий биржинслимасликнинг таъсирини дифракцион панжалардан қайтишга ўхшашликдан фойдаланмасдан ҳам тушуниб олиш мумкин. Биржинслимасликнинг ҳар бир даврини юпқа қатламга ўхшатиб, бу қатламнинг чегараларидан қайтишни ёруғликнинг ясси-параллел пластинкадан Френелчасига қайтишига ўхшатиши мумкин; қатламнинг қалинлиги $1/2\lambda$ га тенг бўлгани учун иккита кўшни қатламдан қайтган түлқинлар бир-бирига нисбатан фаза бўйича 2π га силжиган бўлади. Шунинг учун биржинслимасликнинг ҳамма даврларидан қайтган ҳамма түлқинлар синфазали бўлади ва амплитудалари құшилади. Юқорида баён қилинган нуқтаи назардан қараганда мұҳокама қилинган ҳодисани ўз-ўзини қайтариши дейиш табиийdir.

Френелчасига қайтишга ўхшашликка асосланған мұҳокама қуйидаги мұносабатда ўринлиди. Икки мұхит чегарасидан қайтиш ҳам синдириш кўрсаткичларининг, ҳам ютиш (кучайтириш) коэффициентларининг фарқи натижасида вужудга келишини эслатиб ўтамиз. Хусусан, металлардан қайтишга асосан иккінчи сабаб таъсири кўрсатади. Юқорида айтилгандан лазернинг актив мұхитида ўз-ўзини қайтариш ҳам синдириш кўрсаткичининг, ҳам кучайтириш коэффициентининг модуляцияси (ўзгариши) натижасида бўлиши мумкин деган хulosага келиш қийин эмас. Масалани батафсил ўрганиши натижасида ўз-ўзини қайтариш оптик квант генераторларида мұхим роль ўйнаши кўринади.

Мұхиттінг чизиқли эмаслиги ва майдон амплитудасининг фазода даврий ўзгариши натижасида ёруғликнинг қайтиши бизнинг квант генераторларида мусбат тескари боғланишни амалга оширишнинг мумкин бўлган усуулари ҳақидаги тасаввурларимизни кенгайтиришга имкон беради. Биз шу вақтгача нурланиш майдони билан актив мұхит ўртасида бўладиган ва кучайтирувчи системани автотебранувчи системага айлантириш учун (қ. 225-§) зарур бўлган мусбат тескари боғланиш түлқинларни резонатор томонга қайтариб юборадиган кўзгулар ёрдамида амалга оширилади деб фараз қилиб келган эдик. Ёруғликнинг юқорида кўрилган чизиқли бўлмаган қайтиши мусбат тескари боғланишни амалга оширишнинг

Баъзи лазерларда құлланиладиган бошқа усулининг физик асоси ҳисобланади. К кювета актив мұхит бўлсин (қ. 41.3-расм). Чизиқли бўлмаган эфектлар натижасида x ўқ йўналишида мұхитнинг даврий биржинслимаслиги пайдо бўлади. Оптик биржинслимасликни пайдо қиласидан I ва II интерференцияланадиган дасталар ўрнини уйғотувчи нурланиш дасталари босиши мумкин. Демак, бу ҳолда нурланиш актив мұхитнинг кучайтириш коэффициентининг модуляцияси натижасида қайтади. Мұхитнинг x ўқ йўналишида чиқарилган спонтан нурланиши биржинслимасликдан акс этиб, актив мұхитга қайтиб келади, бу эса тескари боғланишга мос келади. Баъзи частоталар учун тескари боғланиш мусбат бўлади ва бўсаға шартлари бажарилганда x ўқ йўналишида нурланиш генерация қилинади.

234- §. Тўлқинлар группасининг [чизиқли бўлмаган [мұхитга тарқалиши

Ёргулук импульсининг (ёки тўлқинлар группасининг) тарқалиши қатъий монохроматик тўлқиндан фарқли ўлароқ фазавий ва группавий тезликлар билан характерланади. Фурье теоремасига мувофиқ, ёргулук импульсини частоталари бир оз фарқланадиган монохроматик ташкил этувчиларнинг суперпозицияси сифатида ифодалаш мумкин. Фазавий тезлик бу ташкил этувчилардан ўртача частотага мос келган бирининг фазасининг тарқалишини ифодалайди. Группавий тезлик эса тўлқин профилининг бирор характерли нуқтасининг, масалан, амплитудаси максимал қийматга эга бўлган нуқтанинг кўчишини ифодалайди. Фазавий ва группавий тезликлар тўғрисидаги умумий тасаввурлар билан 125-§ да танишган эдик. Ҳозир эса тўлқинлар группасининг ютмайдиган мұхитда тарқалиши ҳақидаги масалани чизиқли бўлмаган эфектларни ҳисобга олган ҳолда кўриб чиқамиз.

Ёргулук импульсининг майдонини қўйидаги шаклда ёзиш мумкин:

$$E(z, t) = A(z - ut) \cos \left[\frac{\omega_0}{v} (vt - z) \right]. \quad (234.1)$$

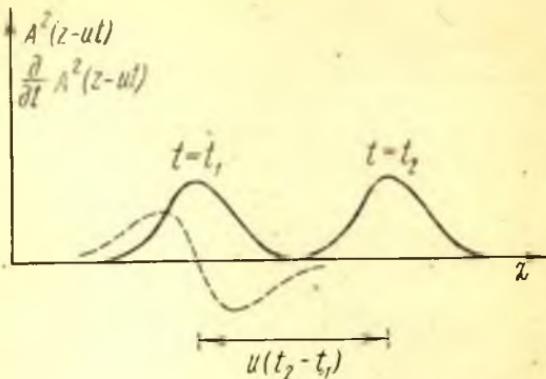
Ф фазасининг бирор қийматига мос келадиган тўлқин фронти қўйидаги шартдан аниқланади:

$$\frac{\omega_0}{v} (vt - z) = \Phi, \quad (234.2)$$

яъни тўлқин фронти фазода φ тезлик билан кўчади. $A(z - ut)$ амплитуда хусусида ҳам худди шундай мулоҳаза юритиш мумкин. Амплитуданинг $z - ut$ аргументининг бирор қийматини, масалан, 0 га teng қийматини кайд қиласиз; бунда амплитуда аниқ маълум қийматга эга бўлади. Демак,

$$z = ut \quad (234.3)$$

муносабат импульс профилининг биз танлаб олган қисмининг фазода кўчишини тавсифлайди. (234.1) ёзув импульснинг ўз профили



41.5- расм. Тұлқинлар группасининг тарқалиши.

шаклини 41.5- расмда икки пайт учун күрсатылғанча ўзгартирмасдан күчишини билдиради. Группавий тезлик деб аталадиган u катталиқ фазавий тезликка Рэлей формуласи (к. 125.2, 125.3) орқали боғланған:

$$u = v - \lambda \frac{dv}{d\omega} = \frac{v}{1 + \frac{\omega}{n} \frac{dn}{d\omega}}; \quad \lambda = \frac{2\pi c}{\omega n(v)}. \quad (234.4)$$

Илгари импульс амплитудасининг фазонинг бирор нүктасида вақт ўтиши билан ўзгариши унинг спектрининг кенглиги чекли әканлигини билдириши бир неча бор таъкидланған эди: агар импульсни ажратса олиш қобиляти тегишлича бўлган спектрал аппаратга юбэрсак, биз спектрограммада (234.1) ифодадаги косинуснинг аргументига кирган ўртача ω_0 частотанинг атрофидаги $\Delta\omega$ частоталар интервалида тўпланған нурланишни кўрамиз. Частоталар интервалининг (импульснинг спектрал кенглиги деб айтиладиган) катталиги импульснинг T давом этиш вақтига қуйидаги муносабат орқали боғланған (к. 21- §):

$$\Delta\omega T \geq 2\pi. \quad (234.5)$$

125. § да чиқарилған хуросадан тұлқинлар группаси ёки профили вақт ўтиши билан ўзгармайдыган ёруғлик импульси ҳақидаги тасаввур фақат $\Delta\omega \ll \omega_0$ шарт бажарилғанда физик маънога эга әканлиги кўринади. Бу тенгсизликни (234.5) муносабат ёрдамида $T \gg 2\pi/\omega_0$ кўринишга келтириш мумкин. Бошқача айтганда, $A(z-ut)$ амплитуда $\cos \omega_0(t-z/v)$ га қараганда анча секин ўзгариши керак.

Майдон амплитудасининг қийматлари кам бўлганда ўринли бўладиган суперпозиция принципига мувофиқ, тұлқинлар группасининг спектри группанинг муҳитда тарқалиши вақтида ўзгариши мумкин эмас. Ҳақиқатан ҳам, тұлқинлар группасини амплитудалари

вақт ўтиши билан фазода ўзгармайдыган мөнохроматик құшилуыштарнинг суперпозицияси сифатыда ифодалаш мүмкін.

Агар нурланишнинг қуввати етарли даражада катта бүлса, импульс профилининг ва спектрининги ўзгармаслиги ҳақидаги хуносалар түгри бўлмай қолади. Ҳақиқатан ҳам, мұхит синдириш кўрсаткичининг майдон амплитудасига бўглиқлигини (қ. 232.1) эслатиб ўтамиш:

$$n = n_0 + n_2 A^2 (z - ut). \quad (234.6)$$

Шундай қилиб, мұхиттінинг қувватли импульс мавжуд бўлган қисміда синдириш кўрсакчики вақтга боғлиқ бўлиб қолар экан. Шу билан бирга, биз ғруғликнинг сочилиши, ультраакустик тўлкинлар туфайли юз берган дифракцияси, ҳаракатланадиган кўзгудан қайтиши ва шу каби мисолларда оптик хусусиятларининг вақт ўгиши билан ўзгариши *стационар бўлмаган* бундай мұхитда тарқалаётган нурланишнинг спектрал таркибининг албатта ўзгаришига олиб келиши кераклигини кўрган эдик. Ёгуғликнинг сочилишини кузатишда молекулаларнинг илгариланма ҳаракати ёки молекулалар ичидаги тебранишларга боғлиқ бўлган ностациснарлик мұхим бўлиб, натижада сосиленган ёгуғликнинг спектри мұхитга кираётган нурланишнинг спектридан фарқ қиласа эди (Мандельштам — Брилюэн дублети, ёгуғликнинг комбинацион сочилиши, қ. 160, 162-§). Спектр ўзгаришининг конкрет кўриниши мұхит хусусиятларининг модуляция қонуни билан белгиланади албатта, лекин спектр мұхиттінинг стационар әмаслиги туфайлигина ўзгари.

Чизиқли бўлмаган мұхитдан ўтган импульс спектрининг асосий хусусиятларини унинг қуйидагича ёзилган фазасини анализ қилиб аниқлаб олиш мүмкін:

$$\left. \begin{aligned} \varphi(t, z) &= \omega_0 t - \frac{\omega_0}{c} z n = \omega_0 \left(t - \frac{z}{c} n_0 \right) - \Delta\varphi(t, z), \\ \Delta\varphi(t, z) &= \frac{\omega_0}{c} z n_2 A^2 (z - u_0 t). \end{aligned} \right\} \quad (234.7)$$

Агар $n_2 A^2 \ll 1$ (қ. 232- §) деб фараз қилсак, амплитуданинг аргументида группавий тезлик учун унинг заиф майдонлардаги u_0 қийматини қабул қилиш мүмкін. (234.7) га мұвсиф, фаза вақтга $\omega_0 t$ ҳад туфайлигина эмас, балки майдон амплитудасининг квадрати туфайли ҳам боғлиқ. Тебранишларни анализ қилиш билан боғлиқ бўлган бошқа масалалардагидек, фаза мұхитда тарқалиш йўналишидаги l узунликда 2π га яқин катталикка етган ёки ундан ошган ҳолда, яъни

$$l > l_{\text{фаз}} = \lambda / n_2 A_0^2 \quad (234.8)$$

бўлган ҳолда $\Delta\varphi$ қўшимча сезиларли бўлади (бу ерда A_0 — амплитуданинг максимал қиймати) ва ўз-ўзини фокуслаш узунлигига ўхшаш фазанинг чизиқли бўлмаган қисми 2π га teng бўладиган узун-

лик $l_{\text{фаз}}$ билан белгиланади. Масалан, $\Delta n = n_2 A_0^2 = 10^{-5}$ бўлганда $\lambda = 0,7 \cdot 10^{-4}$ см бўлса (ёкутли лазер), $l_{\text{фаз}} = 7$ см бўлади. Углерод сульфида ($n_2 = 2 \cdot 10^{-11}$ СГСЭ) юқорида кўрсатилган қийматларга ёритилганлик 10^8 Вт/см² бўлганда эришилади.

Қуйидаги

$$\frac{\partial \Phi(t, z)}{\partial t} = \omega_0 - \frac{\omega_0}{c} z n_2 \frac{\partial}{\partial t} [A^2(z - u_0 t)] \equiv \omega(t) \quad (234.9)$$

катталик импульс ўртача частотасининг оний қиймати маъносига эга. Агар чизиқли бўлмаган муҳитдан ўтган импульснинг спектрини спектрал асбоб ёрдамида қайд қилсан, унинг спектрограммадаги вазияти вақт ўтиши билан (234.9) муносабатдаги иккинчи ҳадга тенг катталикка ўзгарили. $A^2(z - u_0 t)$ ўзи максимал қийматга эга бўладиган нуқтага нисбатан симметрик функция бўлсин; у ҳолда бу функциянинг ҳосилиси антисимметрик бўлади (41.5-расмда $\partial A^2 / \partial t$ ҳосила пунктир эгри чизик билан кўрсатилган); спектр қисқа ва узун тўлқинли томонларга бир хил кенгаяди. Акс ҳолда импульснинг спектри симметрик бўлмаган кўринишга эга бўлади.

Спектрнинг чизиқли бўлмаган $\Delta \omega_{4.6}$ кенгайишининг сон қийматининг тартибини баҳолаш учун $\partial \Phi / \partial t$ ҳосилани $\Delta \Phi$ нинг импульс давом этадиган T вақтга нисбати билан алмаштириш мумкин:

$$\Delta \omega_{4.6} \approx \frac{\Delta \Phi}{T} \approx \Delta \omega \frac{\Delta \Phi}{2\pi} = 2\pi \frac{l}{\lambda} \frac{n_2 A_0^2}{T}, \quad (234.10)$$

бу ерда биз (234.5) муносабатдан фойдаландик ва импульснинг чизиқли бўлмаган муҳитга киришдан аввалги спектрининг $\Delta \omega$ кенглиги тушунчасини киритдик. Агар $\Delta \Phi \gg 2\pi$ бўлса, (234.10) га асосан, чизиқли бўлмаган $\Delta \omega_{4.6}$ кенгайиш бошланғич $\Delta \omega$ кенгликдан анча катта бўлади.

Хозиргача реал дасталарнинг кўндаланг кесимлари чекли эканлиги эътиборга олинмади ва шу билан муҳитнинг бизни қизиқтирган $l > l_{\text{фаз}}$ қалинликларида ўз-ўзини фокуслаш ҳам, дифракция ҳам кузатилмайди деб фараз қилинган эди. Агар ўз-ўзини фокуслаш билан дифракция бир-бирини роса компенсацияласа, импульс амплитудасининг кўндаланг тақсимоти унинг муҳитда тарқалиш вақтида ўзгармайди, яъни юқорида чиқарилган хулосалар худди ана шу ҳолга таалуқли. Агар қувватнинг қиймати (232.4) муносабат орқали аниқланадиган бўсаға қийматдан ортса, у ҳолда дастанинг кўндаланг кесими ўз-ўзини фокуслаш натижасида камади ва спектрнинг кенгайиши жуда мураккаб бўлади. Ўз-ўзини фокуслаш натижасида майдон амплитудасининг ортиши спектрнинг янада кўп кенгайишига олиб келиши сифат жиҳатидан тушунарли. Лекин ўз-ўзини фокуслаш кучли ривожланган пайтда энергиянинг концентрацияси жуда катта бўлганда Мандельштам — Брил-

люэннинг мажбурий сочилиши, мажбурий комбинацион сочилиш ва бошқалар каби чизиқли бўлмаган процесслар жуда таъсири юз беришини назарда тутиш керак.

235- §. Чизиқли бўлмаган дисперсия назариясининг асослари

Биз ўз-ўзини фокуслашни, ўз-ўзини дифракциялашни, импульс спектрининг кенгайишини анализ қилганда синдириш кўрсаткичининг ёруғлик тебранишлари амплитудасига боғлиқлигининг микроскопик сабабларини конкретлаштирасдан, яъни чизиқли эмасликнинг n_2 коэффициентини муҳитнинг феноменологик характеристикини сифатида қабул қилиб, синдириш кўрсаткичининг

$$n = n_0 + n_2 A^2 \quad (235.1)$$

ифодасидан фойдаландик. Бундай муҳокама етарли даражада қонуний бўлиб, чизиқли оптикада муҳитни n_0 синдириш кўрсаткичи билан ифодалашга ўхшаш бўлади. Лекин n_2 ва n_0 га тегишли эмпирик маълумотларни молекуляр нуктаи назардан талқин этиш жуда унумли ва қизиқарлидир, чунки худди шундай иш атом ва молекуларнинг тузилиши, модданинг бирор агрегат ҳолатида улар ўртасидаги ўзаро таъсиралиши ҳақида маълумот олиш имкониятини беради.

Дисперсиянинг квант назариясига мувофиқ (қ. 156- §), n синдириш ва χ сўндириш коэффициентларини қўйидаги кўринишда ифодалаш мумкин:

$$\begin{aligned} n^2(1 - \kappa^2) &= 1 + 4\pi \sum (N_i - N_j) \alpha_{ij}(\omega); \\ n^2\kappa &= \sum (N_i - N_j) \chi_{ij}(\omega), \end{aligned} \quad (235.2)$$

бу ерда N_i , N_j — i , j энергетик сатҳларнинг бандликлари, $\alpha_{ij}(\omega)$, $\chi_{ij}(\omega)$ катталиклар i , j -сатҳлар бандликларининг $N_i - N_j$ айримаси бирга тенг бўлганда бу сатҳларнинг $n^2(1 - \kappa^2)$ ва $n^2\kappa$ га қўшадиган ҳиссани билдиради, йиғинди эса сатҳларнинг ҳамма жуфтлари бўйича олинади. Майдон интенсивлиги кам қийматларга эга деб фараз қилиб чиқарилган (235.2) муносабатларнинг структурасидан синдириш кўрсаткичига қўшиладиган $n_2 A^2$ қўшимчанинг пайдо бўлишининг икки хил сабаби бор эканлигини, хусусан майдоннинг $N_i - N_j$ бандликлар айримасига ва ҳар бир атомнинг хусусиятига (яъни $\alpha_{ij}(\omega)$, $\chi_{ij}(\omega)$ га) таъсири қилишини кўриш қийин эмас.

Биз 157, 224- § ларда биринчи тур сабаб билан, яъни сатҳлар бандликлари фарқининг ютиш, мажбурий чиқариш ва уйғонган ҳолатлар давом этиш вақтининг чеклилиги натижасида ўзгариши билан танишған эдик. Агар бандликларнинг ўзгариши унча катта бўлмаса, (224.3) муносабатдан

$$N_i - N_j \sim 1 - u/u_0$$

бўлиши кўринади ва (235.2) муносабат (235.1) муносабатга айланади (чунки $\mu \sim A^2$). Одатда нурланиш частотаси ютиш полосалари частоталарига яқин бўлганда бу сабабнинг аҳамияти катта бўлади.

Зарралар концентрациясининг ўзгаришидаги бошқа сабаб электрострикция билан боғланган. Электр курсидан маълумки*, электр майдонига киритилган диэлектрикка ҳар томонлама босим таъсир қилиб, бу босимнинг катталиги қўйидаги муносабатдан аниқладади:

$$p = \frac{1}{8\pi} \rho \frac{\partial \epsilon}{\partial p} E^2,$$

$$E^2 = A^2 \cos^2(\omega t + \varphi) = \frac{1}{2} A^2 [1 + \cos 2(\omega t + \varphi)],$$

бу ерда ϵ ва ρ — муҳитнинг диэлектрик сингдирувчанлиги ва зичлиги. Стрикцион босим таъсири натижасида муҳитнинг зичлиги ва демак, синдириш кўрсаткичи $\Delta n = \rho d\epsilon / d\rho$ миқдорда ўзгаради. E^2 нинг ифодасида ёруғлик частотаси билан тебранаётган ҳадни чиқариб ташлаб, қўйидагини топамиз:

$$n_2 = \frac{1}{8\pi} n_0 \rho \frac{\partial \epsilon}{\partial p} \left(\frac{\partial n_0}{\partial p} \right)^2. \quad (235.3)$$

n_2 нинг баъзи суюқликлар учун бу формула бўйича ҳисоблаб топилган қийматлари жадвалнинг биринчи устунида берилган.

Зичлик стрикцион босимдан ташқари муҳитнинг нурланишни ютиши натижасида қизиши туфайли ҳам ўзгариши мумкин. Бу сабаб туфайли ҳам синдириш кўрсаткичи ёруғликнинг интенсивлигига боғлиқ бўлади.

Синдириш кўрсаткичининг (235.2) ифодасига кирадиган α_{ij} (ω) қутбланувчанлик молекуланинг мумкин бўлган барча вазиятлари бўйича ўртача бўлган катталикдир. Агар молекулалар анизотроп бўлиб, бироқ ташки майдон йўқ бўлганда молекулаларнинг турли вазиятларда бўлишининг эҳтимоллиги teng бўлса, у ҳолда муҳит (газ, суюқлик) умуман изотроп бўлади ва интенсивлигининг қийматлари кам бўлган ёруғлик муҳитнинг изотроплигини буза олмайди. Нурланишнинг қуввати катта бўлганда тўлқиннинг электр майдони анизотроп молекулаларни маълум тартибда жойлашадиган қилиб таъсир кўрсатади, муҳит ёруғликни иккига ажратиб синдириувчи бўлиб қолади ҳамда оддий ва гайри оддий тўлқинлар учун синдириш кўрсаткичларида майдон амплитудасининг квадратига (биринчи тақрибда) пропорционал бўлган қўёшимчалар пайдо бўлади. Бу ҳодиса Керр эффицитига ўхшашиб бўлиб. 152-§ да батафсил баён қилинган эди. Биз бу ерда чизиқли эмасликни кўрсатувчи n_2 коэффициентларнинг ҳисоблаб топилган қийматларини берамиз, холос (қ. жадвалнинг иккинчи устуни).

* И. Е. Тамм, Основы теории электричества, «Наук а», 1976.

Жадвал

 n_2 коэффициенттінг түрли бирикмаларга тегишли қыйматлари

Модда	$n_2 \cdot 10^{11}$ СГСЭ		Модда	$n_2 \cdot 10^{11}$ СГСЭ	
	стрик- ция	жойла- шиш		стрик- ция	жойла- шиш
Углерод сульфид <chem>CS2</chem>	0,44	0,76	Углерод тетрахлорид <chem>CCl4</chem>	0,21	0,016
Нитробензол <chem>C6H5NO2</chem>	0,16	0,60	Гексан <chem>C6H14</chem>	0,18	0,010
Бензол <chem>C6H6</chem>	0,23	0,13	Этил спирт <chem>C2H5OH</chem>	0,11	0,005

Юқорида айтиб ўтилган ва синдириш күрсаткичининг нурланиш құватига боғлиқлигига олиб келадын сабаблар түрли даражадаги инерциялықка эга эканлигини назарда тутиш зарур. Масалан, чизиқли эмасликнинг стрикцион механизми мавжуд бўлган ҳолда ёруглик майдони муҳитга таъсир қилаётган кучнинг ўзинигина ифодалайди ва биржинслимасликнинг пайдо бўлиши учун, яъни зарраларнинг силжиши учун маълум чекли вақт ўтиши керак. Демак, конденсацияланган муҳитда эластик тўлқиннинг тарқалиши натижасида стрикция муҳитни зичлаشتарида ва зичлигининг стационар тақсимоти қарор топадиган вақт катталигининг тартиби даста кўндаланг кесимининг a радиусининг $v_{\text{тоб}}$ товуш тезлигига бўлган нисбати билан аниқланади. Агар $a = 0,25$ мм, $v_{\text{тоб}} = 1,5$ км/с деб олсак, у ҳолда $a/v_{\text{тоб}} \sim 10^{-7}$ с бўлади. Чизиқли эмаслигининг ориентацион (Кеरр) механизмининг инерциялиги молекуланинг бурилиш вакти билан аниқланади, бу вақт катталигининг тартиби 10^{-12} с бўлади (к. 152, 161-§). Шундай қилиб, лазерниң қисқа импульслари учун (давом этиш факти 10^{-7} сдан кам) Кеरр механизми исосий рољ ўйнайди. Давом этиш вақти катта бўлган (10^{-7} сдан ортиқ) импульслар учун стрикцион ва Кеरр механизмларининг нисбий ролларини жадвалнинг иккى устунина солиштириб аниқлаш мумкин.

Синдириш күрсаткичи ўзгаришнинг юқорида күрсатиб ўтилган сабаблари ёруғлик тўлқини майдонининг молекулаларнинг концентрацияси ва жойлашишига, яъни уларнинг ташқи эркинлик дарожаларига күрсатадиган таъсирига алоқадордир. Энди майдоннинг молекуланинг қутбланувчанлигига күрсатадиган таъсирини кўриб чиқамиз. Бу масалани муҳокама қилишда 156-§ да батафсил муҳокама қилинган содда классик моделга асосланамиз. Бу моделга мувофиқ, муҳиттінг қутбланиши электронларнинг ўз мувозанат вазиятидан бошлаб ҳисобланадиган x кўчиши билан аниқланади, бунда

$$mx = eE(t) + F \quad (235.4)$$

бўлиб, бу ерда $E(t)$ —тўлқин электр майдонининг кучланганлиги, F —электронни мувозанат вазиятига қайтарувчи куч (тутиб турувчи куч). Ёруғлик интенсивигининг қийматлари кам ва демак, электроннинг мувозанат вазияти атрофида тебранишининг амплитудаси кичик бўлганда F кучни таҳминан квазиэластик куч характеристига эга деб ҳисоблаш мумкин, яъни

$$F = -bx.$$

Агар гап нурланишнинг бизни қизиқтирадиган қувватли ҳолида вужудга келадиган тебранишларнинг амплитудалари катта бўлиши хусусида боргдана 156-§ да қўлланилган тақрибий қиймат етарли бўлмай қолади. Ҳақиқатан ҳам, қайтарувчи кучнинг квазиэластик характерда бўлиши электроннинг потенциал энергияси унинг мувозанат вазиятидан силжишига параболик равишда боғлиқ эканлигини билдиради:

$$U(x) = \frac{1}{2}bx^2 \quad (235.5)$$

ва бундай қонун x нинг истаган қийматларида бажарилиши керак. Лекин бундан электронни молекуладан ажратиб олиш мумкин эмас деган холоса чиққан бўлар эди, ваҳоланки тажриба бизни молекула ва атомларда ионланиш энергияси чекли эканлъигига ишонтиради. Шунинг учун мувозанат вазиятидан бошлаб ҳисобланадиган x силжишнинг қийматлари етарлича катта бўлганда (235.5) қонун бирмунча бузилиши керак.

Бизни молекулаларнинг яхлитлигини бузмайдиган нурланиш қуввати қизиқтиргани сабабли (235.5) потенциал энергияга қўшиладиган қўшимчаларни унча катта эмае деб ҳисоблаш мумкин. Бу тўғрисида 232—234-§ ларда баён қилинган ўз-ўзини фокуслаш ва бошқа ҳодисаларни кузатиш учун $\Delta n = n_2 A^2 \sim 10^{-5}$ бўлиши етарли эканлиги далолат бериб, электрон силжишининг чизиқли бўлмаган ва чизиқли қисмларининг нисбатининг катталиги Δn катталик билан бир тартибли бўлади. Демак, (235.5) муносабатни биринчи тақрибий қиймат деб ҳисоблаш мумкин ва чизиқли бўлмаган оптик ҳодисаларни анализ қилиш учун бу муносабатни x силжишнинг юқорироқ даражаларига эга бўлган қўшилувчилар билан тўлдириш керак:

$$U(x) = \frac{1}{2}bx^2 - \frac{1}{3}m\beta x^3 - \frac{1}{4}m\gamma x^4 - \dots$$

$F = -\partial U/\partial x$ бўлгани учун электрон ҳаракатининг дифференциал тенгламасини қўйидаги кўринишда ёзиш мумкин:

$$x + \omega^2 x - \beta x^2 - \gamma x^3 - \dots = \frac{e}{m} E(t); \quad \omega^2 = b/m. \quad (235.6)$$

β, γ, \dots коэффициентларни конкретлаштирмаймиз, чунки уларнинг ва ω_0 нинг қийматлари молекуланинг ички тузилишига боғлиқ

бұлади ва фақат квант назарияси асосида ҳисобланиши мүмкін.*

Тутиб турувчи күч квазиэластик күчдан фарқ қыладыган тебра-нуvчи система *ангармоник* система деб аталади. Шунинг учун (235.6) тенгламадаги βx^2 , γx^3 , ... ҳадлар натижасида пайдо бўлган эфектлар молекула электронларининг *ангармонизми* билан боғланган.

Юқорида кўрсатилган βx^2 , γx^3 , ... ангармоник ҳадлар кичик қўшимчалар характеристига әга бўлгани учун (235.6) тенгламани кетма-кет яқинлашишлар методи билан ечиш мумкин: тенглама аввал ангармоник ҳадларсиз ечилади ва $x = x_0(t)$ нинг шу усул билан тоғилган ифодаси βx^2 , γx^3 , ... ларга қўйилади, кейин қўйидаги тенгламанинг ечими изланади

$$\ddot{x} + \omega_0^2 x = \frac{e}{m} E(t) + \beta x_0^2(t) + \gamma x_0^3(t) + \dots$$

Майдон монохроматик $E(t) = A \cos(\omega t + \varphi)$ бўлганда юқорида кўрсатилган ҳисоблар қўйидаги натижага олиб келади (қ. 257- машқ):

$$x = \frac{e/m}{\omega_0^2 - \omega^2} A \cos(\omega t + \varphi) + \frac{1}{2} \beta \left(\frac{e}{m} \right)^2 \left(\frac{A}{\omega_0^2 - \omega^2} \right)^2 \left[\frac{1}{\omega_0^2} + \frac{\cos 2(\omega t + \varphi)}{\omega_0^2 - (2\omega)^2} \right] + \frac{3}{4} \gamma \left(\frac{e}{m} \frac{A}{\omega_0^2 - \omega^2} \right)^3 \left[\frac{\cos(\omega t + \varphi)}{\omega_0^2 - \omega^2} + \frac{1}{3} \frac{\cos 3(\omega t + \varphi)}{\omega_0^2 - (3\omega)^2} \right] + \dots \quad (235.7)$$

Аввало электроннииг мажбурий тебранишлари мажбур қилувчи күчнинг частотасига, яъни майдон частотасига карралы бўлган $j\omega$ ($j = 0, 1, 2, 3, \dots$) частотали гармоник функциялар тўплами билан ифодаланишини қайд қиласиз. Электроннииг силжишидаги каррали гармоникалар туфайли вужудга келадиган оптик ҳодисалар кейинги параграфларда кўрилади. Бу ерда эса молекула қутбланувчанлигининг ω частотали тебранишларга нисбатан ўзгаришига эътибор бериш керак. (235.7) ифодадан бу қутбланувчанлик қўйидагига тенг эканлигини кўрамиз:

$$\left. \begin{aligned} \alpha &= \alpha_0 + \alpha_2 A^2, & \alpha_0 &= \frac{e^2/m}{\omega_0^2 - \omega^2}, \\ \alpha_2 &= \frac{3}{4} \alpha_0 \gamma \left(\frac{e}{m} \right)^2 \frac{1}{(\omega_0^2 - \omega^2)^3}. \end{aligned} \right\} \quad (235.8)$$

Шундай қилиб, кубик ангармониклиги ((235.6) тенгламадаги γx^3 ҳад) натижасида ёруғлик майдони молекуланинг қутбланувчанлигига таъсир қиласи, бунда қутбланувчанликнинг ўзгариши ёруғлик тўлқини амплитудасининг квадратига (ёки интенсивлигига) пропорционал бўлиб, натижада $n_2 A^2$ катталикка қўшимча ҳисса қўшилади.

* 156- § дан фарқли равиша бу ерда тормозловчи кучларни эътиборга олмаймиз, чунки бу кучлар (235.6) дан чиққан холосаларни сифат жиҳатидан ўзгартирмайди.

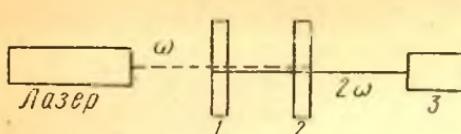
Чизиқли эмасликни кўрсатувчи n_2 коэффициентнинг электронларга оид қисми қийматлари турли мухитларда бир-биридан кўп фарқ қиласди. Масалан, суюқликларда чизиқли эмасликнинг стрикцион ва Керр механизмлари устун бўлиб, электронга оид қисми кичик бўлади. Қаттиқ жисмларда ангармонизм жуда мухим бўлиши мумкин, айниқса стрикцион механизм ўзининг инерциялилиги натижасида кўринмайдиган ҳолдаги қисқа импульсларда (лазер берадиган импульсларда) мухим роль ўйнайди.

Демак, ёруғликнинг қувватли майдони молекулаларнинг ҳам ташқи, ҳам ички эркинлик даражаларига таъсир қилиб, тегишли харакатларнинг характеристикини ўзгартиради ва синдириш кўрсаткичининг ёруғлик интенсивлигига боғлиқ бўлишига сабаб бўлади. Умуман айтганда электромагнитик майдон молекулалараро ўзаро таъсирга ҳам таъсир қиласди. Бу ҳол металлар, ионли кристаллар, яrim ўтказгичлар учун жуда мухим бўлади, чунки бу ерда мухит зарралари ўртасидаги ўзаро таъсир жуда катта ва жисмнинг чизиқли бўлмаган оптик хусусиятларига нисбатангина эмас, балки бошқа кўп хусусиятларига нисбатан ҳам ҳал қилувчи аҳамиятга эга.

236- §. Қаррали, йиғиндили ва айрмали гармоникаларни генерациялаш

Ёруғликнинг синиш ва қайтиш ҳодисаларини молекуляр нуқтai назардан талқин этганда бу ҳодисалар тушаётган тўлқин билан иккиласми тўлқинларнинг интерференцияланиш натижаси деб қаралади (135-§); маълумки, бундай иккиласми тўлқинларни тушаётган тўлқин индукциялаган зарядларнинг мажбурий тебранишлари натижасида мухитнинг молекулалари чиқаради. Чизиқли оптикада мажбурий тебранишлар ташқи майдон частотасидек частота билан юз беради, натижада тушаётган, қайтган ва синган тўлқинларнинг частоталари бир хил бўлади. Агар мухит молекулаларидаги зарядлар тебранишларининг ангармоник эканлигини эътиборга олсак, 235-§ да аниқланганича, майдон индукциялаган диполь моменти мухитга тушаётган тўлқиннинг частотасига каррали бўлган частотали тебранишларга мос қўшилувчиларга эга. Шунинг учун мухит молекулалари каррали частотали тўлқинлар ҳам чиқарди ва чизиқли бўлмаган бутун мухит частоталари 2ω , 3ω ва ҳоказо бўлган нурланиш вужудга келтиради. Бу ҳодиса ёруғликнинг каррали гармоникаларни генерациялаши деб айтилади.

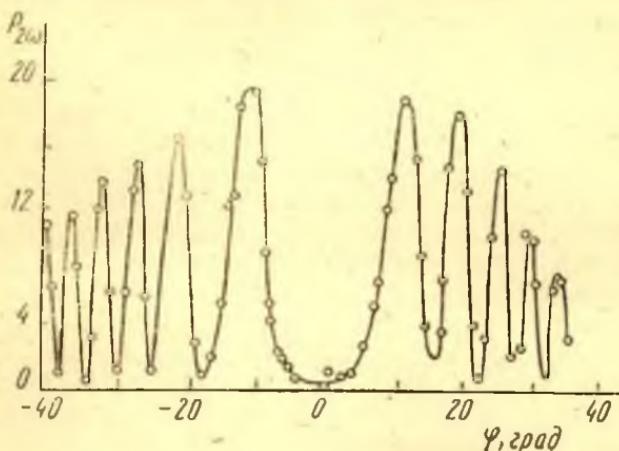
Каррали гармоникаларни генерациялаш дастлаб 1961 йилда (Франкен ва унинг ҳамкорлари) ёқутли лазер нурланишининг кристалл кварцда, калий дигидрофосфатда ва триглицинсульфатда тарқалишида кузатилган эди. Тажрибанинг 41.6-расмда кўрсатилган схемаси принципиал нуқтаи назардан жуда содда. Яssi-параллел 1 қатламга чап томондан лазер нурланишининг коллимацияланган



41.6-расм. Лазер нурланишининг иккинчи гармоникасини генерациялашга багишланган тажрибанинг схемаси.

лазер қабул қылгич (фотографик плёнка, фотокүпайтиргичлар) ёрдамида қайд қилинади. Инфрақизил нурланиш чиқарадиган квант генераторидан, масалан, неодим шишили квант генераторидан ($\lambda = 1,06 \text{ мкм}$) фойдаланиб ўтказилган тажриба айниқса катта тааси сурот қолдиради. Бу ҳолда 1 пластинкадан равшан яшил ранги ($\frac{1}{2} \lambda = 0,53 \text{ мкм}$) ёруғлик дастаси чиқади.

Ўлчаш иккинчи гармониканинг интенсивлиги лазер дастасининг пластинкага тушиш бурчагига кескин боғлиқ эканлигини кўрсатади. Ёқутли лазер нурланишининг ($\lambda = 0,6943 \text{ мкм}$, $\frac{1}{2} \lambda = 0,3472 \text{ мкм}$) иккинчи гармоникасининг $P_{2\omega}$ қувватининг чизиқли бўлмаган муҳит сифатида кристалл кварц пластинкаларидан (қалинлиги 0,75 мм) фойдаланиб ўлчанганд қийматлари 41.7-расмда нуқталар билан кўрсатилган. Абсциссалар ўқига φ тушиш бурчаги қўйилган. Тўлқин узунлиги $\frac{1}{2} \lambda = 0,3472 \text{ мкм}$ бўлган нурланиш интенсивлигининг кескин ўзгариб туриши интерференция ҳодисаларининг муҳим роль ўйнашидан дарак беради.

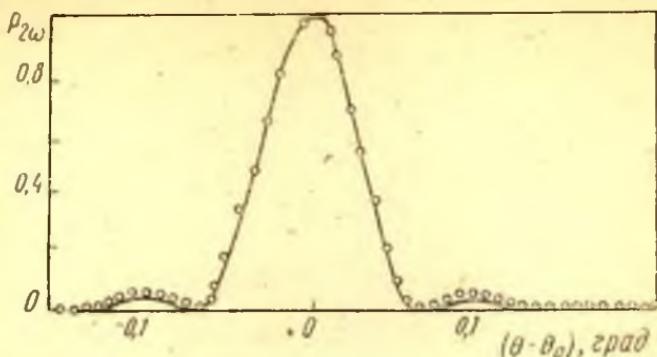


41.7-расм. Ёқутли лазер нурланиши иккинчи гармоники $P_{2\omega}$ қувватининг (ихтиёрий бирликларда) кристалл кварц пластинкага тушиш бурчаги (φ)га боғланиши.

ёки йиғилувчи дастаси тушади. Пластинкадан нурланишининг 41.6-расмда туташ чизиқ билан кўрсатилган иккинчи гармоникаси чиқади. Бу нурланиш бошланғич нурланишдан 2 фильтрлар ёки спектрал асборлар ёрдамида ажратилади ва тегишли нурланиш қабул қылгич (фотографик плёнка, фотокүпайтиргичлар) ёрдамида қайд қилинади. Инфрақизил нурланиш чиқарадиган квант генераторидан, масалан, неодим шишили квант генераторидан ($\lambda = 1,06 \text{ мкм}$) фойдаланиб ўтказилган тажриба айниқса катта тааси сурот қолдиради. Бу ҳолда 1 пластинкадан равшан яшил ранги ($\frac{1}{2} \lambda = 0,53 \text{ мкм}$) ёруғлик дастаси чиқади.

Ўлчаш иккинчи гармониканинг интенсивлиги лазер дастасининг

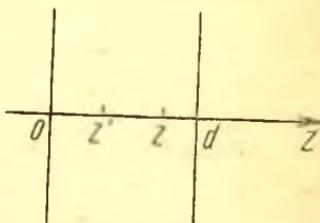
пластинкага тушиш бурчагига кескин боғлиқ эканлигини кўрсатади. Ёқутли лазер нурланишининг ($\lambda = 0,6943 \text{ мкм}$, $\frac{1}{2} \lambda = 0,3472 \text{ мкм}$) иккинчи гармоникасининг $P_{2\omega}$ қувватининг чизиқли бўлмаган муҳит сифатида кристалл кварц пластинкаларидан (қалинлиги 0,75 мм) фойдаланиб ўлчанганд қийматлари 41.7-расмда нуқталар билан кўрсатилган. Абсциссалар ўқига φ тушиш бурчаги қўйилган. Тўлқин узунлиги $\frac{1}{2} \lambda = 0,3472 \text{ мкм}$ бўлган нурланиш интенсивлигининг кескин ўзгариб туриши интерференция ҳодисаларининг муҳим роль ўйнашидан дарак беради.



41.8- расм. Гелий-неонли лазер нурланиши иккинчи гармоникаси $P_{2\omega}$ қувватининг KDP кристалининг ($\theta_0 = 41^{\circ}, 5$) оғишига боғланиши.

Чизиқли бүлмаган анизотроп мұхитларда оптик ўқларнинг пластинка әкелариға нисбатан жойлашиши, бошланғич дастанинг тушиш бурчаги ва шу дастанинг қутбланиш ҳолати жуда мұхим. Гелий-неодим лазёри нурланишининг ($\lambda = 1,15$ мкм) иккинчи гармоникасининг чизиқли бүлмаган мұхит сифатида калий дигидрофосфат (KDP) нинг бир ўқли кристалл пластинкасидан фойдаланиб үлчаган қувватининг Трафиги 41.8-расмда күрсатилған. Бошланғич түлқиннинг түлқин вектори билан кристаллнинг оптик ўқи орасидаги бурчак аргумент қилиб олинади. Синган бошланғич түлқиннинг түлқин вектори билан кристаллнинг оптик ўқи орасидаги ψ бурчак $\theta = 41,5^{\circ}$ га тең бўлганда иккинчи гармониканинг қуввати максимал бўлади. Маълум бўлишича, $P_{2\omega}$ нинг $\theta - \theta_0 = \Delta\theta$ бурчакка боғлиқлиги $[\sin(C\Delta\theta)/(C\Delta\theta)]^2$ функция орқали жуда яхши аппроксимацияланади, бу ерда C — доимий коэффициент (41.8- расмдаги туташ эгри чизик). 41.7-расмда күрсатилгандан фарқли ўлароқ, бу ҳолда қувват бурчакларнинг қиёсан кичик (таксминан $0^{\circ}, 05$) интервалида кескин камаяди.

Иккинчи гармоника генерациялашнинг юқорида айтиб ўтилған хусусиятларини бошланғич нурланишининг синган түлқини томонидан индукцияланган диполлар чиқарған түлқинларнинг қўшилиши тўғрисидаги тасавурларга асосланиб изоҳлаш қийин эмас. ω частотали синган түлқиннинг тарқалиш йўналишини Oz ўқ деб қабул қиласиз (41.9-расм). z' текисликда жойлашган диполлар учун икки марта кўп 2ω частотали



41.9- расм. Иккинчи гармоникани генерациялаганда иккиламчи түлқинларнинг интерференциясини ҳисоблашта доир.

тебранишлар (235.7) муносабатта мувофиқ қүйидаги функция* ёрдамида ифодаланади:

$$A^2 \cos 2 [\omega t + \varphi(z')] = A^2 \cos 2 \omega \left[t - \frac{n(\omega)}{c} z' \right]. \quad (236.1)$$

$$\varphi(z') = -\frac{2\pi}{\lambda} n(\omega) z',$$

бу ерда A — башланғыч тұлқин амплитудаси, $n(\omega)$ — ω частотага оид синдириш күрсаткичи. (236.1) қонун бүйіча тебранаёттан диполь 2ω частотали иккиламчи тұлқин нурлантиради; иккиламчи тұлқиннинг пластинка ичидаги бирор z нүктедеги фазаси (236.1) даги тебраниш фазасидан $z - z'$ йүл фарқыга мөс келадиган катталикка фарқ қиласы:

$$2\omega \left[t - \frac{n(\omega)}{c} z' \right] - 2\omega n(2\omega)(z - z')/c = \\ = 2\omega \left[t - \frac{n(2\omega)}{c} z + [n(2\omega) - n(\omega)] \frac{z'}{c} \right], \quad (236.2)$$

бу ерда $n(2\omega) - 2\omega$ частотага оид синдириш күрсаткичи, z нүктедеги 2ω частотали тұла майдон пластинканинг кириш ёғи билан z текислик ўртасида жойлашған диполлар түплеміндең иккиламчи тұлқинларнинг йиғиндисига тенг. Агар ω ва 2ω частоталарға оид синдириш күрсаткичлары тенг болса, яъни

$$\Delta n = n(2\omega) - n(\omega) = 0 \quad (236.3)$$

бўлса, (236.2) даги фаза диполнинг жойлашишига боғлиқ бўлмайди, барча иккиламчи тұлқинлар синфазали бўлади ва иккинчи гармониканинг амплитудаси кириш ёғидан бошлаб ҳисобланған z масофага пропорционал, интенсивлиги эса z нинг квадратига пропорционал бўлади. Фазовий синфазалик** деб аталадиган (236.3) тенглик бошланғыч нурланишнинг берилген қувватида чизиқли бўлмаган тайинли муҳитда генерацияланган иккинчи гармониканинг энг катта интенсивлигига тўғри келса керак.

Лекин синдириш күрсаткичи частотага боғлиқ ва ω дан 2ω га ўтганда n нинг ўзгаришлари катта бўлиши мумкин. Умумий ҳолда $\Delta n \neq 0$ бўлади ва икки карралы частотага эта бўлган тұлқиннинг амплитудасини қўйидаги ифодадан топиш мумкин:

* $\varphi(z')$ фазаны 41.7-расмдаги φ тушиш бурчаги билан аралаштириб юборманг.

** (236.3) шарт тұлқин синхронизми ёки фазовий синхронизм шарти деб жам аталади.

$$\begin{aligned}
 E_{2\omega} &= gA^2 \int_0^z \cos \left\{ 2\omega \left[t - n(2\omega) \frac{z}{c} \right] - 2\omega \Delta n \frac{z'}{c} \right\} dz' = \\
 &= A_{2\omega} \cos 2\omega \left\{ t - [n(2\omega) + n(\omega)] \frac{z}{2c} \right\}; \\
 A_{2\omega} &= gA^2 z \frac{\sin \omega}{\omega}; \quad \omega = \frac{2\pi}{\lambda} z \Delta n = \frac{\Delta k z}{2}, \\
 \Delta k &= k(2\omega) - 2k(\omega),
 \end{aligned} \tag{236.4}$$

бу ерда g — пропорционаллик коэффициенти. Иккинчи гармониканың $A_{2\omega}$ амплитудаси таркибида стандарт интерференцион $\omega^{-1} \sin \omega$ күпайтувчи бўлиб, бу күпайтувчи мұхитнинг турли нуқталаридан чиққан иккиламчи тўлқинларнинг қисман ёки тўлиқ сўндирилишини акс эттиради. ω катталиқ пластинканың Сир-биридан $\frac{1}{2} z$ масофада бўлган кўндаланг кесимлари чиқарган иккиламчи тўлқинлар ўртасидаги фазалар фарқини кўрсатади. Агар $\omega = \pi$ бўлса, z қалинликка эга бўлган қатламнинг биринчи ярмидан чиққан тўлқинларни иккинчи ярмидан чиққан тўлқинлар тўлиқ сўндиради ва иккинчи гармониканың амплитудаси нолга teng бўлади. ω катталиқ π га каррали боғлиқ бўлгандага ҳам иккиламчи тўлқинлар тўлиқ сўндирилади.

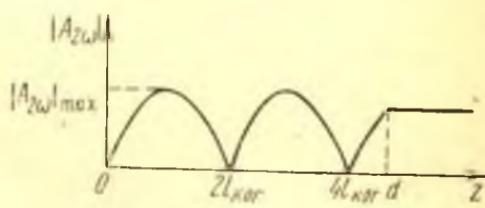
41.10- расмда $|A_{2\omega}|$ ның z координатага боғланиш графиги кўрсатилган. $z > d$ бўлгандага майдоннинг амплитудаси унинг пластинканың $z = d$ чегарасидаги қиймати билан белгиланади. $A_{2\omega}$ амплитуда ўзининг максимал қийматларига қўйидаги

$$z_m = l_{\text{кор.}} (1 + 2m); \quad l_{\text{кор.}} = \lambda / 4 \Delta n; \quad m = 0, 1, 2, \dots \tag{236.5}$$

шартларда эришиб, қўйидагига teng бўлади:

$$|A_{2\omega}|_{\max} = gA^2 \frac{\lambda}{2 \pi \Delta n}. \tag{236.6}$$

Қатламнинг $\omega = \frac{1}{2} \pi$ фаза фарқига мос бўлган $l_{\text{кор}}$ қалинлиги *ко-герентлик узунлиги* дейилади. (236.6) га мувоғиқ, иккинчи гармоника амплитудасининг $z = l_{\text{кор}}$ шартда мумкин бўлган максимал қиймати унинг фазовий синфазалик шарти бажарилган ва пластинканың қалинлиги $\lambda / (2 \pi \Delta n) = 2l_{\text{кор}} / \pi$ га teng бўлган ҳолдаги қийматига teng.



41.10- расм. Иккинчи гармоника амплитудаси модули ($A_{2\omega}$) ның z масофага боғланиши.

Синдириш күрсаткычларининг Δn фарқининг қиймати турли материаллар учун ҳар хил бўлади ва частотага боғлиқ равишда ўзгаради. Масалан, $\lambda = 0,6943$ мкм бўлганда кристалл кварца $\Delta n = 0,025$ бўлади ва спектрнинг янада қисқа тўлқинли қисмида кўпаяди. Агар $\Delta n = 0,025$ деб олсак, $l_{\text{кор}} = 10 \lambda = 0,69 \cdot 10^{-2}$ мм бўлади, яъни «эфектив» қалинлик жуда кичик бўлиб, бошланғич нурланишнинг тўлқин узунлигидан бир неча мартагина катта бўлар экан.

Тўлқин чизиқли бўлмаган пластинкага қия тушган ҳолда ҳам (236.4) муносабатлар бажарилади, лекин фазалар фарқи (ω) нинг ифодасида пластинканинг d қалинлиги ўрнига тўлқиннинг ўзининг тарқалиш йўналишида бўсиб ўтган $d/\cos \varphi$ йўли узунлигини қўйиши керак (φ — бўшланғич тўлқиннинг синиш бурчаги). Юқорида айтилганга асосланиб, иккинчи гармоника қувватининг 41.7-расмда кўрсатилгандай ўзгаришларини изоҳлаш енгил: φ тушиш бурчагининг ўзгариши синиш бурчагининг ўзгаришига ва бу ўзгариш ўз навбатида фазалар фарқи (ω) нинг ўзгаришига олиб келади. Иккита қўшини минимумнинг ўртасидаги масофага ω нинг π га ўзгариши тўғри келади; 41.7-расмдаги график ёрдамида Δn фарқни ҳисоблаб, унинг $\Delta n = 0,025$ эканлигини ва бу қиймат синдириш кўрсаткичи дисперсиясининг яхши маълум бўлган қийматларига тўғри келишини куришимиз мумкин.

Агар чизиқли бўлмаган муҳит сифатида анизотроп кристаллар олинса, синдириш кўрсаткичининг дисперсияси мавжудлигига қарамай фазовий синфазалик шарти ҳам бажарилиши мумкин. Тўлқини векторининг йўналиши маълум бўлган ясси тўлқин анизотроп муҳитда икки тўлқинга ажралади; бу тўлқинлар ортогонал равишда қутбланган бўлиб, умуман айтганда турли фазавий тезликлар билан тарқалади. Чизиқли қутбланган ҳар бир бошланғич тўлқин муҳитда фазалари бу тўлқинга хос фазовий тақсимотга эга бўлган диполлар тўпламини индукциялади. Шу диполлар чиқарган иккиласмачи тўлқинлар ўз навбатида турли фазавий тезликларга эга бўлган ортогонал қутбланган тўлқинларга ажралади ва пластинканинг материали ҳамда бирламчи тўлқиннинг тарқалиш йўналишини шундай танлаб олиш мумкинки, бирор қутбланганликка эга бўлган иккиласмачи тўлқинлар учун фазовий синфазалик шарти бажарилади.

Масалан, биз бир ўқли манфий кристалл (қ. XXVI боб) билан ишләётган бўлайлик, яъни оддий тўлқиннинг n_o синиш кўрсаткичи ғайри оддий тўлқиннинг n_e синиш кўрсаткичидан катта бўлиб, n_o ва n_e ўртасидаги фарқ n_e нинг частота икки баравар ортганда ўзгаришидан катта, яъни $n_o(\omega) > n_e(2\omega)$ бўлсин. Бундай шароитда бирламчи оддий тўлқин томонидан уйғотилган иккиласмачи ғайри оддий тўлқинлар синфазали бўлиши мумкин. Ҳақиқатан ҳам, синиш кўрсаткичи частотанинг ўсиши билан ортганлиги сабабли биз қуйидаги тенгсизликка эга бўламиз:

$$n_o(2\omega) > n_o(\omega) > n_e(2\omega).$$

Тарқалиш йўналиши ўзгарганда файриоддий тўлқиннинг синиш кўрсаткичи $n_e(2\omega)$ даҳ (оптик ўққа перпендикуляр ҳол) $n_o(2\omega)$ гача (оптик ўқ бўйича) ўзгариши маълум (қ. ХХVI боб). Демак, оралиқдаги бирор йўналишда бирламчи оддий тўлқиннинг синиш кўрсаткичи билан иккиласми файриоддий тўлқиннинг синиш кўрсаткичи тенглашиб қолади. Бу йўналиш учун фазовий синфазалик шарти бажарилади ва бу йўналишнинг ўзи синфазалик (ёки синхронизм) йўналиши деб аталади. Юқорида айтилганга биноан, бу йўналишда иккинчи гармониканинг амплитудаси максимал бўлади.

KDP кристали ишлатилиб, тўлқин узунлиги $\lambda = 1,15$ мкм бўлганда синфазалик йўналиши кристаллнинг оптик ўқи билан θ_0 бурчак ташкил килар экан, бу бурчак кузатишлар билан мос келадиган ҳисобга кўра (қ. 41.8-расм) $41^{\circ}35'$ га тенг. Синфазалик йўналишидан оғишганда $[\omega^{-1} \sin \omega]^2$ кўпайтuvчига мос равишда иккинчи гармониканинг интенсивлиги камайиши керак, бунда ω катталикнинг физик маъноси аввалгича бир-биридан пластинка қалинлигининг ярмича масофада жойлашган қатламлар чиқарган тўлқинлар ўртасидаги фазалар фарқига тўғри келади. Бу фазалар фарқи биринчи яқинлашишда $\Delta\theta = \theta - \theta_0$ га чизиқли боғлиқ бўлгани учун (236.4) муносабат 41.8-расмда тасвирланган графикни ифодалайди.

(236.4) муносабатга мувофиқ, частотаси икки каррали тўлқиннинг $A_{2\omega}$ амплитудаси тушаётган тўлқиннинг A амплитудасининг квадратига пропорционал бўлади ва, демак, 2ω частотали нурланишининг $P_{2\omega}$ қуввати бошланғич дастанинг P қувватининг квадратига пропорционал бўлади. Максус ўлчашларнинг кўрсатишича $P_{2\omega}$ қувват P нинг кичик қисмини ташкил қилган шароитдагина бу қонуният бажарилади. Бундай бўлиши табиийдир, чунки иккинчи гармониканинг энергияси бирламчи тўлқиндан олинади ва муҳитга кира боргани сари бирламчи тўлқиннинг қуввати камаяди. Масаланинг назарияси идеал шароитларда (бошланғич даста қатъий параллел бўлиб, фазовий синфазалик шарти аниқ бажарилганда) тушаётган нурланишининг бутун қувватини икки каррали частотали дастага айлантириш мумкин деган холосага олиб келади. Лекин қатор сабабларга (кристаллнинг биржинсли эмаслиги, қизиши, даста ёйилчванлигининг чеклилиги ва бошқаларга) биноан бунга эришиб бўлмайди ва тажрибада $P_{2\omega}/P$ нисбат бир неча ўн процентга етади.

Хозиргача биз иккинчи гармоникани муҳокама қилиб келдик. Учинчи гармоника ҳам худди шундай генерацияланади: частотаси ω бўлган бирламчи нурланиш чизиқли бўлмаган муҳитда диполлар тўплами ҳосил қилади, бу диполлар тебраниб частотаси 3ω бўлган иккиласми тўлқинлар нурланиради. Учинчи тармониканинг қуввати тушаётган ёруғлик қувватининг кубига ва иккиласми

түлқинларнинг интерференциясини ифодалайдиган қуйидаги факторга пропорционал:

$$d^2 \left[\frac{\sin \omega'}{\omega'} \right]^2; \quad \omega' = \frac{3\pi}{\lambda} d [n(3\omega) - n(\omega)] = \frac{1}{2} d [k(3\omega) - 3k(\omega)].$$

Синдириш кўрсаткичининг частоталарнинг ω , 3ω интервалидаги $n(3\omega) - n(\omega)$ дисперсияси иккинчи гармоникадагига (ω , 2ω) қаралганда янада кўп бўлиб, бу эса учинчи гармониканинг изотроп мұхитларда генерацияланишини қийинлаштиради ва фазовий синфа-залик шарти бажариладиган кристаллар сонини чеклайди. Тажриба ўтказиш вақтидаги энг катта қийинлик қутбланувчанликнинг уч карралы частотадаги қийматининг жуда кам бўлишидадир. Бу ҳол ёритилганликни жуда катта талаб этади, натижада кўпинча материал бузилади. Юқорида айтилган қийинчиликларга қарамай учинчи гармониканинг синфа-залик шартини бажариб генерацияланиши нурни иккига ажратиб синдириш қобилияти кучлик (натрийнинг D чизиги учун $n_o - n_e = 0,172$) бўлган исланд шпатида (CaCO_3), шунингдек бъзи изотроп кристаллар (LiF ; NaCl) ва суюқликларда кузатилган. Учинчи гармоника газларда ҳам генерация қилинган.

Чизиқли бўлмаган мұхит орқали монохроматик эмас нурланиш тарқалганда ҳам юқоридағига ўхшаш чизиқли бўлмаган ҳодисалар юз беради. Бундай шароитларда карралы гармоникалардан ташқари, спектри бошлангич ёруғлик дастасининг частоталарининг йигиндиси ва айрмасидан ташкил топган нурланиш генерацияланади. Бу ҳодисаларнинг сабабини аниқлаш учун ангармоник осцилляторнинг (235.6) ҳаракат тенгламасини кўриб чиқамиз ва тушаётган ёруғликни частоталари ω_1 , ω_2 , тўлқин векторлари \mathbf{k}_1 , \mathbf{k}_2 ва амплитудалари A_1 , A_2 бўлган икки ясси тўлқиндан иборат, деб фараз қиласмиш. Агар фақат квадрат ангармоникликнингина (яъни (235.6) даги βx^2 ҳадни) ҳисобга олсак, бу ҳолда индукцияланган диполь моменти қуйидаги ифодаларга пропорционал бўлган ташкил этувчиликларга эга бўлади (қ. 257-машқ):

$$A_1 A_2 \cos [(\omega_1 + \omega_2) t - (\mathbf{k}_1 + \mathbf{k}_2) \mathbf{r}]; \quad (236.7)$$

$$A_1 A_2 \cos [(\omega_1 - \omega_2) t - (\mathbf{k}_1 - \mathbf{k}_2) \mathbf{r}].$$

Бошқача қилиб айтганда, мұхитда $\omega_1 \pm \omega_2$ частоталар билан тебранувчи ва $\mathbf{k}_1 \pm \mathbf{k}_2$ векторларга перпендикуляр текисликларда доимий фазага эга бўлган диполлар тўплами вужудга келтирилади. Демак, мұхит $\mathbf{k}_1 + \mathbf{k}_2$ ва $\mathbf{k}_1 - \mathbf{k}_2$ йўналишларда частоталари мэс равища $\omega_1 + \omega_2$, $\omega_1 - \omega_2$ бўлган нурланиш генерациялайди. Шуни қайд қиласмиш, частотаси $\omega_1 + \omega_2$ бўлган диполлар фазасининг фазовий ўзгаришининг қуйидагига teng бўлган v тезлиги \mathbf{k}_1 , \mathbf{k}_2 векторлар ўртасидаги θ бурчакка бўғлиқ бўлиб, θ ортиши билан кўпайиб боради:

$$v = (\omega_1 + \omega_2) / |k_1 + k_2| = (\omega_1 + \omega_2) / \sqrt{k_1^2 + k_2^2 + 2k_1 k_2 \cos \theta}.$$

Шунинг учун синфазалик шарти карралы гармоникалар учун бажарилган бўлса ҳам йиғиндили гармониканинг генерациясида бажарилмайди. Агар кристаллар ёрдамида $k_1 + k_2$ учун синфазалик шарти бажарилса, $2k_1$ ва $2k_2$ лар учун синфазалик мавжуд бўлмайди. Турли процессларнинг синфазалик шартлари бир хил эмаслиги типик эканлигини ва бу ҳол бирор процессни кучайтириш ва қўлганларини йўқотиш имкониятини беришини таъкидлаб ўтамиз.

Кубик ангармоникликка эга бўлган муҳитда ((235.6) тенгламадаги γx^3 ҳад) юқорида кўрсатилган икки тўлқин диполь моментларининг

$$A_1^2 A_2 \cos [(2\omega_1 \pm \omega_2) t - (2k_1 \pm k_2) r];$$

$$A_1 A_2^2 \cos [(2\omega_2 \pm \omega_1) t - (2k_2 \pm k_1) r] \quad (236.8)$$

кўринишдаги ташкил этувчилирини ҳосил қиласи (қ. 257- машқ) ва частоталари $2\omega_1 \pm \omega_2$, $2\omega_2 \pm \omega_1$ га teng бўлиб, мос равишида $2k_1 \pm \pm k_2$, $2k_2 \pm k_1$ йўналишлар бўйича тарқалаётган нурланиш генерацияланади. Интерференцияланадиган иккиламчи тўлқинларнинг синфазалик шартини $2\omega_1 - \omega_2$, $2\omega_2 - \omega_1$ частотали гармоникалар учун топиш энг осон. Агар ω_1 , ω_2 частоталар бир-биридан кам фарқ қиласа, $2\omega_1 - \omega_2$, $2\omega_2 - \omega_1$ айрмали частоталар ω_1 , ω_2 ларга яқин бўлади ва мос когерентлик узунликлари ҳатто изотроп муҳитларда ҳам катта бўлади. Масалан, агар ω_1 частота ёқутли лазерга ($14\ 400\text{ см}^{-1}$) мос бўлиб, частотаси ω_2 бўлган нурланиш эса бензолдаги мажбурий комбинацион сочилиш натижасида олинган бўлсин, бунда ω_1 дан ω_2 нинг фарқи 990 см^{-1} бўлсин. Агар бу иккала тўлқинни суюқлик солинган кюветага юборсак, частотаси 15390 см^{-1} га (тўлқин узунлиги $0,65\text{ мкм}$ га) teng бўлган нурланиш пайдо бўлади. Бу ҳолда

$$l_{\text{кор}} = \pi [k(2\omega_1 - \omega_2) - 2k_1 + k_2]^{-1}$$

когерентлик узунлиги тахминан $0,7\text{ мм}$ бўлади (чизиқли бўлмаган муҳит сифатида ҳам бензол қўлланилган).

Каррали, айрмали ва йиғиндили гармоникалар генерациялаш ҳодисалари илмий техник соҳаларда кўп қўлланилади. Бу ҳодисаларнинг лазер техникаси учун қимматлилиги шундаки, лазер нурланишининг частотасини иккилантириш ёки икки лазернинг нурланишини чизиқли бўлмаган муҳитда «аралаштириш» спектрнинг бошланғич соҳасидан бошқа соҳада когерент ёруғликнинг қувватли оқимига эга бўлиш имкониятини беради. Масалан, спектрнинг кўринувчан соҳасида нурланиши генерациялайдиган бўёқ моддали лазерлар нурланишининг частотасини икки карра ортириш (қ. 231-§) ультрабинафша соҳада частотасини силлиқ ўзгартириш мумкин бўлган когерент нурланиш ҳосил қилишни таъминлайди.

Инфрақизил нурланишни қувватли (ёқутли ёки неодимли) лазерларнинг ёруғлиги билан аралаштириш жуда катта қизиқиши туғдидарди. Гап шундаки инфрақизил нурланишни қабул қылгичлар сезигирлик ва инерционлик жиҳатидан күринувчан ва ультра бинафша соҳаларда қўлланилаётган қабул қылгичлардан анча орқада туради. Инфрақизил соҳадаги фотография ҳали яхши ишланган эмас. Масалан, $\lambda = 4$ мкм ва 0,694 мкм нурланишларни аралаштириш натижасида тўлқин узунлиги 0,591 мкм бўлган сариқ ёруғлик пайдо бўлиб, уни кўз билан кўриш, фотография усули билан ҳамда фото кўпайтиргич ёрдамида қайд қилиш мумкин. Бу усул ёрдамида жуда заиф иссиқлик нурланишини ҳам қайд қилиш мумкин.

237- §. Чизиқли бўлмаган оптикада тўлқинларнинг қайтиши

Икки муҳитнинг ажралиш чегарасига интенсив нурланиш тушгандан қайтаётган ёруғликда тушаётган нурланиш частотасига тенг частотали тўлқинлардан ташқари, бу частотага каррали бўлган, унинг айрмаси ва йиғиндиси бўлган частотали тўлқинлар ҳам бўлади. Частотаси ω бўлган монохроматик ясси тўлқин тушаётган ҳолни муҳокама қиласайлик. Тажрибанинг кўрсатишича, частоталари ω ва 2ω бўлган қайтган тўлқинларнинг тарқалиши йўналишлари оз, бўлса-да фарқ қиласи, бу фарқ тушаётган тўлқин тарқалаётган муҳитнинг синдириш кўрсаткичининг дисперсиясига боғлиқ бўлади. Иккинчи гармоникалинг қайтган ёруғликдаги интенсивлиги синган тўлқиндагидан бир неча тартибга кам бўлади ва фазовий синфазалик шартининг бажарилишига амалда боғлиқ бўлмайди. Френелласига қайтишига ўхшаш қайтаётган 2ω частотали тўлқинларнинг амплитудаси тушиш бурчагига ва электр векторининг тушиш текислигига нисбатан тутган вазиятига боғлиқ бўлади. Брюстер ҳодисасига ўхшаш ҳодиса ҳам юз беради: тушиш бурчагининг маълум бир қийматида тушиш текислигига параллел қутбланган дастанинг қайтиш коэффициенти нолга тенг бўлади.

Икки каррали частотага эга бўлган тўлқиннинг чизиқли бўлмаган муҳитдан ташқарида мавжуд бўлишини юқоридаги мулоҳазалар ёрдамида изоҳлаш осон: бирламчи тўлқин индуksиялаган диполлар тўплами тўлқинлар чиқариб, бу тўлқинларнинг «йиғиндиси» чизиқли бўлмаган муҳитда ҳам, ундан ташқарида ҳам чекли қийматга эга бўлади. Оддий қайтиши молекуляр назария нуқтаи назаридан изоҳлаганда ҳам худди шундай фикрлардан фойдаланилади (қ. XXIII боб).

Юқорида айтилганларга асосланиб, иккинчи гармоника интенсивлигининг қайтган ёруғликдаги катталиги кам эканлигини тушуниш қийин эмас. Бирламчи тўлқин йўналишига қарама-қарши йўналишда чиқарилган иккиламчи тўлқинлар (ёруғлик нормал равишда тушган ҳолда) фаза бўйича максимал мослашмаган бўлади ва қайтаётган тўлқинни вужудга келтираётган қатламнинг ўтаётган тўлқин

учун $\frac{1}{4}\lambda/[n(2\omega) - n(\omega)]$ га тенг бўлган эффектив қалинлиги $\frac{1}{4}\lambda/[n(2\omega) + n(\omega)]$ га тартиб жиҳатидан тенг бўлади. Шунинг учун иккинчи гармониканинг қайтган ва синган тўлқинлари интенсивликларининг нисбати қўйидагича бўлади:

$$\left[\frac{n(2\omega) - n(\omega)}{n(2\omega) + n(\omega)} \right]^2 \sim 10^{-4} - 10^{-5},$$

бу эса тажриба натижаларига тўғри келади. Юқорида айтилган мулоҳазалар 2ω частотали қайтган ёруғлик интенсивлигининг синган иккиласми тўлқинларнинг синфазалик даражасига боғлиқ эмаслигиги сифат томондан кўрсатади.

Қайтган ёруғликдаги иккинчи гармониканинг юқорида айтилганлардан қолган хусусиятлари батафсил анализ қилишни талаб этади. Бу хусусиятларнинг миқдорий баёни XXIII бобда чизиқли оптикадаги Френелласига қайтиш учун таърифланган назарияга ўхшаш назарияга асосланган. У ерда тушунтирияланган умумий усулга мувофиқ, қайтган ва синган тўлқинларнинг хоссалари чегаравий шартлар ёрдамида аниқланиб, бу шартлар электр ва магнит майдонлари кучланганликларининг тангенциал ташкил этиувчилари узлуксиз бўлишини талаб қиласди. Кучланганликларнинг ўзи эса Максвелл тенгламаларига бўйсунувчи тўлқинлар суперпозицияси сифатида ёзилади.

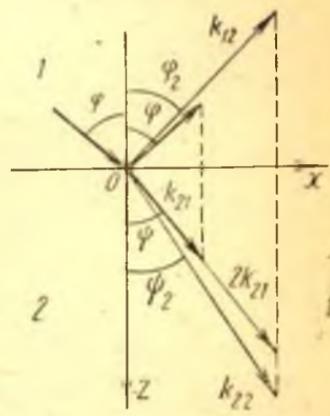
Келажакда 1 рақами билан белгиланадиган чизиқли муҳитдан чизиқли бўлмаган 2 муҳитни ажратувчи чегарага ω частотали монохроматик ясси тўлқин тушиб, қайтган ва синган оддий тўлқинларни вужудга келтираётган бўлсин. Бу тўлқинларнинг тўлқин векторлари 41.11-расмда йўғон стрелкалар билан тасвирланиб, бу расмда координаталарнинг танлаб олинган системаси якъол кўринади. Ингичка стрелкалар 2ω частотали тўлқин векторларини билдиради ва уларнинг маъноси кейинрок тушунтирилади.

1 муҳитдаги 2ω частотали майдон қайтган тўлқин орқали ифодаланган (қўйидаги майдонлар комплекс шаклда ифодаланган):

$$A' \exp\{i[-2\omega t - k_{12}r]\}; \quad k_{12}^2 = \left[\frac{2\omega}{c} n_{12}\right]^2.$$

(237.1)

2 муҳитдаги майдонни иккита тўлқиннинг суперпозицияси сифатида излаймиз:



41.11-расм. Тўлқинларнинг чизиқли (1) ва чизиқли бўлмаган (2) муҳитларнинг ажраталиш чегарасидан қайтиши ва синиши.

$$\left. \begin{aligned} & A^d \exp [-i(2\omega t - k_{22}r)] + B \exp [-i(2\omega t - 2k_{21}r)]; \\ & k_{22}^2 = \left[\frac{2\omega}{c} n_{22} \right]^2; \quad k_{21}^2 = \left[\frac{\omega}{c} n_{21} \right]^2; \quad n_{22} = n_2(2\omega); \quad n_{21} = n_2(\omega). \end{aligned} \right\} \quad (237.2)$$

k ва n нинг биринчи индекслари 1 ёки 2 мұхитга мес келиб, иккінчи индекслари эса частотанинг карралигини билдиради (масалан, $n_{12} = n_1(2\omega)$; (k_{21} — 2 мұхитда синган ω частотали түлқиннинг түлкін вектори). Майдонни бундай күришида танлашнинг сабаби қуидаги бұлади. Максвеллнинг 2 ω частотали майдонға тегишли тенгламалари биржинсли бұлмаган система бўлиб, бунда майдон манбаи вазифасини мұхит қутбланишининг қуидаги қонун бўйича ўзгарувчи чизиқли бұлмаган қисми бажаради:

$$\exp \{-2i(\omega t - k_{21}r)\}. \quad (237.3)$$

Чизиқли тенгламалар назариясига мувофиқ, биржинсли бўлмаган системанинг умумий ечими тегишли биржинсли системанинг умумий ечими билан биржинсли бўлмаган системанинг хусусий ечимининг йиғиндиси сифатида ифодалаш мумкин. Вақт ва координатага мұхитнинг чизиқли бўлмаган қутбланиши каби боғлиқ бўлган ҳамда ω частотага оид n_{21} синдириш кўрсаткичини ўз ичига олган иккінчи ҳад (қ. (237.2)) бир жинсли бўлмаган тенгламалар системасининг ечими бўлади; шунинг учун B вектор маълум бўлиб, у мұхитнинг чизиқли бўлмаган қутбланиши орқали ифодаланади ва ω частотали бошлангич нурланишининг синган түлқини амплитудаси квадратига пропорционал бўлади (қ. 258- машқ). (237.2) даги биринчи ҳад эса бир жинсли системанинг ечими бўлиб, унга ҳозирча номаълум бўлган ва ҳисоблаш зарур бўлган A^d амплитуда ҳамда 2 мұхитнинг 2ω частотага оид n_{22} синдириш кўрсаткичи киради. Магнит майдонининг кучланғанлиги учун ҳам худди шундай ифодаларни ёзиш мумкин. 41.11- расмда k_{12} , $2k_{21}$, k_{22} векторлар ингичка стрелкалар билан тасвиirlанган.

Бундан кейинги мулоҳазаларнинг маъноси номаълум A' , A^d , k_{22} , k_{12} катталикларни маълум бўлган B , k_{21} катталикларга чегаравий шартлар асосида боғлашдан иборат. Чизиқли оптикада ҳам худди шундай қилинади (қ. XXIII боб), лекин у ҳолда 1 мұхитдан тушаётган түлқиннинг амплитудаси ва түлқин вектори маълум катталик бўлади. Чизиқли бўлмаган оптикада қайтган ва синган түлқинлар чизиқли бўлмаган қутбланиш натижасида пайдо бўлади ва шунинг учун берилган катталик синдирувчи мұхит ичидаги майдон ифодасига киради.

Истаган чегаравий шартни (237.1), (237.2) ифодаларга кирган ва $z = 0$ ажратиш чегараси учун ҳисобланадиган экспоненциал

функцияларнинг қуидаги баъзи чизиқли комбинацияларининг нолга айланишига келтириш мумкин, албатта:

$$C_1 \exp(i k_{12x} x) + C_2 \exp(i k_{22x} x) + C_3 \exp(2 i k_{21x} x) = 0.$$

Экспоненциал функциялар чизиқли эркли бўлгани сабабли бундай тенглик x нинг истаган қийматида учала экспонентанинг кўрсаткичлари тенг бўлган, яъни

$$k_{22x} = k_{12x} = 2k_{21x} \quad (237.4)$$

бўлганда ва фақат шу ҳолда айнан тўғри бўлади, бошқача айтганда тўлқин векторларининг тангенциал ташкил этувчилари тенг бўлиши керак. 41.11-расмдаги k_{22} , $2k_{21}$, k_{12} векторларнинг учларини бирлаштирувчи вертикаль пунктир тўғри чизиқ Ox ўқдан умумий тангенциал ташкил этувчи ажратади. Бундай муносабатлар ω частотали тўлқинларнинг тўлқин векторлари учун ҳам тўғри бўлишини эслатиб ўтамиз. (237.4) тенгликлар қайтиш ва синишнинг геометрик қонунларини ифодалайди; уларни 41.11-расмда кўрсатилган бурчаклардан фойдаланиб қуидагича ёзиш мумкин:

$$n_{22} \sin \Psi_2 = n_{12} \sin \Phi_2 = n_{21} \sin \Psi = n_{11} \sin \Phi. \quad (237.5)$$

(237.5) даги охирги тенглик ω частотали тўлқиннинг синиш қонуни бўлиб, $n_{11} = n_1(\omega)$.

Агар I муҳит дисперсиясига эга ($n_{12} \neq n_{11}$) бўлса, иккинчи гармониканинг Φ_2 қайтиш бурчаги Φ тушиш бурчагига тенг бўлмайди:

$$\sin \Phi_2 = \frac{n_{11}}{n_{12}} \sin \Phi \quad (237.6)$$

ва нормал дисперсия ($n_{12} > n_{11}$) учун 41.11-расмда кўрсатилишича, $\Phi_2 < \Phi$ бўлади. Шундай қилиб, баён қилинган назария параграфнинг бошида айтиб ўтилган фактлардан бирини изоҳлаб беради. Аниқ қилиб ўtkазилган ўлчашлар (237.6) даги қайтиш қонунини миқдорий томондан ҳам тасдиқлайди. $n_{12} - n_{11} = \Delta n_1$ айрма қиёсан кичик бўлгани учун (237.6) тенгликни тахминан қуидаги кўришида ёзиш мумкин:

$$\Phi_2 - \Phi \approx -\frac{\Delta n_1}{n_{11}} \operatorname{tg} \Phi. \quad (237.7)$$

Хавода $\Delta n_1 \sim 10^{-5}$ бўлиб, Φ_2 билан Φ ўртасидаги фарқни эътиборга олмаса ҳам бўлади. Агар чизиқли бўлмаган муҳитни дисперсияси катта бўлган суюқликка (бензол, углерод сульфид) жойлаштирасак, $\Delta n_1 \sim 10^{-1}$ бўлади ва $\Phi = 45^\circ$ бўлганда $\Phi_2 - \Phi$ айрма бир неча градус бўлади, яъни сезиларли катталик бўлади.

Бирламчи ва иккиламчи тўлқинларнинг Ψ ва Ψ_2 синиш бурчаклари ҳам синдирувчи муҳит синдириш кўрсаткичининг дисперсияси натижасида бир-биридан фарқ қиласди:

$$\sin \Psi_2 = \frac{n_{21}}{n_{22}} \sin \Psi = \frac{n_{11}}{n_{22}} \sin \Phi. \quad (237.8)$$

Нормал дисперсияда ($n_{22} > n_{21}$ бўлганда) $\Psi_2 < \Psi$ бўлиб, векторларнинг 41.11-расмдаги жойлашиши шунга мос келади.

$k_{22}, 2k_{21}$ векторларнинг устма-уст тушмаслиги 2 муҳитда майдон амплитудасининг бу муҳитда тарқалаётган иккита тўлқин интерференцияси натижасида пайдо бўлган осцилляцияси мавжуд эканлигини билдиради. Агар (237.4) тенгликларни ҳътиборга олсак, (237.2) ифодани қўйидаги кўринишда ёзиш мумкин:

$$[(A^d + B) \exp [1/2 i \Delta k z] - 2iB \sin (1/2 \Delta k z)] \times \\ \times \exp \{-i[2\omega t - 1/2(k_{22} + 2k_{21})r]\}, \quad (237.9)$$

бу ерда тўлқин векторларининг z ўқдаги космопоненталарининг айрмаси $\Delta k = k_{22z} - 2k_{21z}$ билан белгиланган. $\Delta n_2 = n_{22} - n_{21}$ нинг кичик эканлигини ҳътиборга олиб, k_{22z}, k_{21z} ларни Ψ бурчак орқали ифодаласак, қўйидагига эга бўламиз:

$$\Delta k = \frac{2\omega}{c} [\sqrt{n_{22}^2 - n_{21}^2 \sin^2 \Psi} - n_{21} \cos \Psi] \approx \frac{4\pi}{\lambda} \frac{\Delta n_2}{\cos \Psi}. \quad (237.10)$$

Δk нинг (237.10) ифодасини $\sin (\frac{1}{2} \Delta k z)$ га қўйиш 236- § да интуицияга асосланган мулоҳазалар ёрдамида топилган натижани беради. Шундай қилиб, 2 муҳитда иккита тўлқиннинг маёждудлиги 236- § даги тасаввурларга биноан чизиқли бўлмаган муҳитнинг турли қатламларидан чиқкан иккиласми тўлқинларнинг интерференциясига эквивалент бўлади.

Чегаравий шартлардан тўлиқ фойдаланиш A' , A^d ларни ҳиссблаш имкониятини беради. Ҳиссбнинг кўрсатишича, иккинчи гармоника қайтган тўлқиннинг амплитудаси $|B|$ га қарангда тахминан $(n_{22} + n_{21}) / (n_{22} - n_{21})$ марта кам, бу эса ўлчаш натижалари ва параграфнинг бошида айтилган сифатга оид мулоҳазаларга тўғри келади. Бундан ташқари, $|B|$ ўз навбатида $|A^d + B|$ дан шунча марта катта, демак, (237.9) ифодадаги $\sin (\frac{1}{2} \Delta k z)$ ли ҳад асосий бўлиб қолади. Демак, синган тўлқинга нисбатан чегаравий масалани ечишга асосланган тўлиқ муҳокама 236- § даги элементар муҳокамани оқлар экан.

Қайтган ёруғликдаги иккинчи гармоникани кучли ютувчи муҳитларда, масалан, металларда кузатиш айниқса қизиқарли, чунки бу кузатишлар бундай муҳитларнинг қувватли электрсмагнитик майдон билан ўзаро таъсирилашишини ўтаетган тўлқин билан ишлаши қийин бўлган бу ҳолда ўрганиш имкониятини беради.

238- §. Чизиқли бўлмаган параметрик ҳодисалар

236- § да квадратик чизиқли әмасликка эга бўлган муҳитда тарқалаётган ω_2, ω_3 частотали иккита ясси монохроматик тўлқин (236.7) кўринишда .

$$A_2 A_3 \cos [(\omega_3 - \omega_2) t - (\mathbf{k}_3 - \mathbf{k}_2) \mathbf{r}] \quad (238.1)$$

қутбланиш уйғотиши ва бу қутбланиш $\omega_3 - \omega_2$ частота билан ($\omega_3 > \omega_2$ деб фарас қиласыз) ўзгариши аниқланган эди. Мұхитта худди шундай $\omega_1 = \omega_3 - \omega_2$ частотага эга бўлган яна битта тўлқин юборайлик:

$$A_1 \cos (\omega_1 t - \mathbf{k}_1 \mathbf{r}); \omega_1 = \omega_3 - \omega_2. \quad (238.2)$$

У ҳолда чизиқли бўлмаган (238.1) қутбланиш майдонни ω_1 частотада кучайтиради ёки сусайтиради. Иккинчи томондан, чизиқли бўлмаган қутбланишнинг қўйидаги кўринишдаги ташкил этувчилари ҳосил бўлади:

$$\begin{aligned} & A_1 A_3 \cos [(\omega_3 - \omega_1) t - (\mathbf{k}_3 - \mathbf{k}_1) \mathbf{r}]; \\ & A_1 A_2 \cos [(\omega_1 + \omega_2) t - (\mathbf{k}_1 + \mathbf{k}_2) \mathbf{r}] \end{aligned} \quad (238.3)$$

ва булар мос равища ω_2 , ω_3 частоталарга эга бўлган тўлқинларни кучайтиради ёки сусайтиради. Шундай қилиб, чизиқли бўлмаган мұхитда частоталари ўзаро қўйидаги

$$\omega_1 + \omega_2 = \omega_3 \quad (238.4)$$

муносабат билан боғланган учта тўлқиннинг тарқалиши натижасида улар ўртасида энергия алмашади ва энергия алмашиб йўналиши амплитудаларнинг нисбати ва фазалар фазовий қисмларининг айримлари билан аниқланади. Равшанки, максимал эффект

$$[\mathbf{k}_1 + \mathbf{k}_2 = \mathbf{k}_3] \quad (238.5)$$

тенглик бажарилгандай пайдо бўлиб, бу тенглик фазаларнинг фазовий қисмлари ўртасидаги муносабатнинг бутун мұхитда сақланишини ва тўлқинлар ўртасидаги энергия алмашиб эфектининг фазода тўпланишини таъминлайди. (238.5) муносабат *фазовий синфа-за ликнинг вектор шарти* деб аталади.

Тўлқинлардан бири, масалан, энг юқори ω_3 частотали тўлқин қолган икки тўлқинга нисбатан анча катта амплитудага эга бўлган ҳолни кўриб чиқамиз. У ҳолда 3 тўлқиннинг энергияси 1 ва 2 тўлқинларга узатилиши керак, яъни улар 3 тўлқиннинг энергияси ҳисобига кучайиши керак. 1965 йилда кашф қилинган (С. А. Ахманов, Р. В. Хохлов ва ҳамкорлари, Жердмейн, Миллер) бу ҳодиса ёруғликтининг параметрик кучайтирилиши* деб аталади.

Синдириш курсаткичининг дисперсияси нормал бўлган изотроп мұхитларда (238.5) шартни ҳатто бир йўналиши тўлқинлар учун ҳам бажариш мумкин эмас. Бу шарт \mathbf{k}_1 , \mathbf{k}_2 , \mathbf{k}_3 векторларнинг йўналишлари турлича бўлганда ҳам бажарилмайди. Юқорида айтилганлар $|\mathbf{k}_3| > |\mathbf{k}_2| + |\mathbf{k}_1| > |\mathbf{k}_2 + \mathbf{k}_1|$ тенгсизликлардан келиб чи-

* Ҳодисанинг бундай номи уни мұхитнинг қувватли 3 тўлқин билан чизиқли бўлмаган ўзаро таъсири натижасида мұхитнинг оптик параметрлари (синдириш кўрсаткичи, диэлектрик сингдирувчанлиги) ω_3 частота билан модуляцияланни оқибати деб ҳисоблаш туфайли келиб чиқкан.

қади, улардан биринчисини исботлаш осон (қ. 259- машқ), иккинчиsı эса ўз-ўзидан аниқ. Лекин 1, 2, 3 түлқинлар сифатыда оддий ва ғайри оддий түлқинлардан фойдаланилганда анизотроп кристалларда синфазалик шартини иккинчи ва учинчи гармоникаларнинг генерациясига нисбатан аниқлангандаи (қ. 236-§) қониқтириш мумкин. Масалан, калий дигидрофосфат (KH_2PO_4) нинг бир ўқли кристали учун қуйидаги шартларни бажариш мумкин булиб,

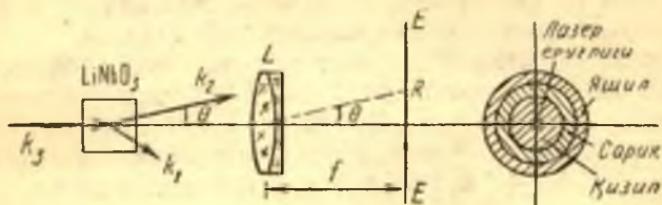
$$\mathbf{k}_1^o + \mathbf{k}_2^o = \mathbf{k}_3^e, \quad \mathbf{k}_1^o + \mathbf{k}_2^e = \mathbf{k}_3^o, \quad (238.6)$$

бу ерда o ва e индекслар оддий ва ғайри оддий түлқинларни белгилайди. Чизиқли эмаслиги жуда катта бўлган бир ўқли LiNbO_3 кристали учун бу шартлардан фақат биринчисини бажариш мумкин.

Параметрик кучайтиришнинг эффективлигиги уйғотувчи түлқиннинг амплитудасига пропорционал бўлади, бу ҳол A_3 нинг биринчи даражаси кирган (238.1), (238.3) ифодалардан кўринади. З түлқиннинг қуввати $5 \cdot 10^6 \text{ Вт}/\text{см}^2$ бўлганда KH_2PO_4 ва LiNbO_3 ларнинг кучайтириш коэффициентларининг қийматлари мос равища 0,05 см^{-1} ва 0,5 см^{-1} га teng.

Квант тасаввурлари нуқтаи назаридан З түлқин энергиясининг 1 ва 2 түлқинларга узатилиш процессини $\hbar\omega_3$ фотоннинг иккита $\hbar\omega_1$, $\hbar\omega_2$ фотонга «парчаланиши» деб талқин этилиб, (238.4) мусносабат энергия сақланишининг ҳар бир элементар парчаланиш актида бажариладиган $\hbar\omega_3 = \hbar\omega_1 + \hbar\omega_2$ қонунини ифодалайди.

Тажриба қувватли түлқиннинг фотони 1, 2 түлқинлар бўлмаганда ҳам, яъни ўз-ўзидан, спонтан равища парчаланишини кўрсатади. Тажрибанинг схемаси 41.12- расмда кўрсатилган. Лазер ёруғлигининг, масалан, аргон лазери ёруғлигининг ($\lambda = 0,5 \text{ мкм}$) параллел дастаси литий ниобат кристалига тушади. Кристалдан чиқаётган нурланиш L линзанинг фокал текислигига жойлашган EE экранда кузатилиб, экран текислигидаги R радиусли айланага система ўқи билан кристалдан чиқаётган ёруғликнинг тарқалиш йўналиши орасидаги $\Theta = \arctg(R/f)$ бурчак тўғри келади. Кристал бўлмаганда экранда лазер дастасининг фокусланишига мос кела-диган битта ёрқин нуқта кўринади, холос. Кристалл бўлганда эк-



41.12- расм. Параметрик люминесценцияни кузатиш тажрибасининг схемаси.

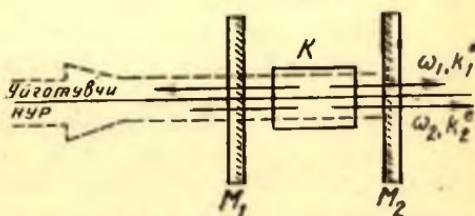
Кристалнинг қиррасида синиши эътиборга олинмаган.

раннинг бурчакли ўлчамлари таҳминан 10° бўлган доираеий соҳаси 41.12-расмнинг ўнг томонида схематик кўрсатиландек ёритилган бўлади. Доиранинг маркази қизил ёруғлик билан ёритилган бўлиб, ўқдан узоқлашган сари тўлқин узунлиги камаяди ва доиранинг ранги бора-бора сарик ва яшилга ўтади. Тўлқин узунлигининг доира радиуси бўйича ўзгаришини ўлчаш ёруғликнинг ўқ билан тарқалиш йўналиши орасидаги бурчак функцияси бўлган частотаси синфазаликнинг $\mathbf{k}_1^o + \mathbf{k}_2^o = \mathbf{k}_3^e$ вектор шарти томонидан белгилана-диган қийматларга аниқ тўғри келишини кўрсатади. $\hbar\omega_3$ фотоннинг парчаланишида пайдо бўлган иккимамчи тўлқинлар худди шу йўналишларда синфазали қўшилиши керак бўлгани учун юқорида айтилган мослик кристалдан чиқаётган ёруғликнинг параметрик табиатга эга эканлигининг ишончли далили бўлади. Бошқа заиф тўлқиннинг частотаси спектрні инфрақизил соҳасида жойлашган бўлиб, бу қурилмада қайд қилинмайди.

Юқорида таърифланган ҳодиса 1967 йилда кашф этилган бўлиб, параметрик люминесценция ёки ёруғликнинг уч фотонли спонтан параметрик сочилиши деб аталади.

Квант тасаввурлари нуқтаи назаридан параметрик кучайтириш параметрик люминесценциянинг стимуллаштирилган аналоги бўлади, яъни 1, 2 тўлқинларнинг мавжудлиги $\hbar\omega_3$ фотоннинг парчаланиш эҳтимоллигини бу тўлқинларнинг интенсливлиги қанча катта бўлса, шунча кўп даражада кўпайтиради. Бошқа сўз билан айтиганда, параметрик кучайтириш билан параметрик люминесценция ўртасидаги муносабат уйғонган квант системаларнинг фотонни мажбурий ва спонтан чиқариши ўртасидаги муносабатга ўхшаш бўлади. Мажбурий радиацион процесснинг спонтан аналоги мавжуд эканлиги юқорида кўрилган процесслар учун специфик эмас, лекин нурланишнинг квант назариясида умумий тезис эканлигини таъкидлаб ўтиш зарур.

Параметрик кучайтириш ёруғликнинг^{*} параметрик генераторларини вужудга келтириш учун физик асос бўлади. Бундай генераторнинг принципиал схемаси 41.13-расмда кўрсатилган. Яси M_1 ва M_2 кўзгулардан тузилган резонаторга чизиқли бўлмаган K кристалл жойлаштирилиб, бу кристалл кўзгуларга перпендикуляр тарқалаётган тўлқинлар учун синфазаликнинг $\mathbf{k}_1^o + \mathbf{k}_2^o = \mathbf{k}_3^e$ ёки $\mathbf{k}_1^o + \mathbf{k}_2^e = \mathbf{k}_3^e$ шарти бажариладиган қилиб кесиб олинган бўлади. Параметрик генерация ҳосил қилиш учун ёқутли ёки неодимли лазернинг иккинчи (ёки учинчи) гар-



41.13-расм. Ёруғликнинг параметрик генераторининг схемаси.

моникасининг M_1 кўзгу орқали синфазали йўналишда ўтаётган нурланишидан фойдаланилади. M_1 , M_2 кўзгулар ω_1 , ω_2 тўлқинлар учун юқори қайтариш коэффициентларига эга бўлиб, шу билан бирга M_1 кўзгу уйғотувчи нурланиш учун шаффоф булиши керак. Уйғотиш даражаси етарлича юқори бўлганда параметрик кучайтириш кўзгулардан тўла қайтмаслик, кристаллдаги ютилиш ва бошқалар натижасидаги истрофлардан катта бўлади ва ω_1 , ω_2 частотали когерент нурланиш пайдо бўлади. Уйғотувчи нурланишнинг бўсаға қувватлари тахминан бир неча МВт/см² га teng.

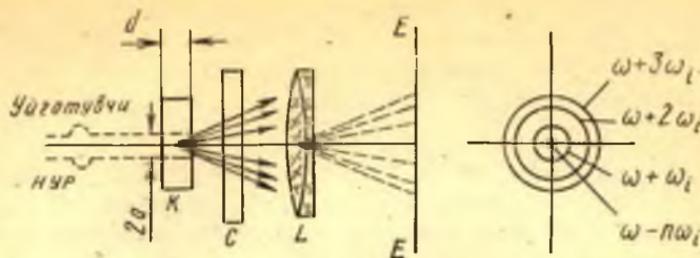
Кристалл вазиятининг ўзгариши (ёки унинг температурасининг ўзгариши, ёки кристаллга ўзгармас электр майдони билан таъсир қилиниши) натижасида синфазалик шарти бажарилаётган частоталар кўзгуларга перпендикуляр бўлган максимал асллик йўналишида силжийди ва натижада генерацияланадиган нурланишнинг ω_1 , ω_2 частоталари ўзгаради. Шундай қилиб, ёруғликнинг параметрик генераторлари частотаси силлиқ ўзгартириладиган қувватли когерент нурланиш ҳосил қилиш имкониятини беради.

Люминесценция, кучайтириш ва генерациялашнинг параметрик ҳодисаларида учта ω_1 , ω_2 , ω_3 чаётотали фотонлар қатнашиди. Кўпфотонли (тўрт, беш, олти фотонли ва ҳоказо) мураккаб параметрик процесслар ҳам маълум.

239- §. Ёруғликнинг мажбурий комбинацион сочилиши

Сочилган ёруғлик спектрида тушаётган ёруғликдан частота бўйича молекулалар ичидаги тебранишларнинг ω_i частоталарига teng катталикларга фарқ қилувчи чизиқлар мавжудлиги 162- § да аниқланган эди. Когерент бўлмаган нурланиш манбаларига хос бўлган қиёсан кичик ёритилганлар учун комбинацион сочилишнинг интенсивлиги жуда кам: ҳаттоқи жуда кучли чизиқлар (бензол учун $\Delta v = \omega_i/2\pi c = 992$ см⁻¹ ва нитробензол учун 1345 см⁻¹) учун 1 см³ га сочилиган ёруғлик оқими уйғотувчи оқимнинг 10^{-6} — 10^{-7} қисмини ташкил қиласди. Ёритилганлик 10^8 — 10^9 Вт/см² га teng бўлганда (бунга қувватли импульс лазерлари ёрдамида эришиш мумкин), сочилиган оқимнинг ҳиссаси кескин ўсади ва бир неча ўн процентга етади. Интенсивликнинг бундай ортиши комбинацион сочилишнинг барча чизиқларига эмас, балки интенсивлиги энг катта бўлган чизиқларигагина тааллуқли бўлади. Частоталари $\omega \pm \omega_i$ га teng биринчи тартибли чизиқлардан ташқари, юқорироқ тартибли чизиқлар ($\omega \pm 2\omega_i$, $\omega \pm 3\omega_i$ частоталар) ҳам пайдо бўлади. Ниҳоят, сочилиш яққол кўринадиган йўналтирилган характерга эга бўлади.

Тажрибанинг схемаси 41.14- расмда кўрсатилган. Лазер нурланишининг дастаси сочувчи K модда орқали ўтади ва C светофильтр ёрдамида фильтранади, натижада EE экранда фақат частотаси ўзгарган сочилиган ёруғлик кузатилади. Экран ёритилганлигининг



41.14-расм. Мажбурий комбинацион сочилишни кузатиш тажрибасыннан схемаси.

тақсимоти 41.14-расмнинг ўнг томонида схематик равишда күрсатылган. Үйгөтүүчү дастанинг йўналишига мос бўлган ўқдаги нуқта яқинида Стокс нурланиши ($\omega - n\omega_i$, $n = 1, 2 \dots$) тўплланган. Антистокс компоненталар ($\omega + n\omega_i$) концентрик ҳалқалар тарзида жойлашган бўлиб, бу ҳалқаларниг радиуслари частота силжишининг ўсиши билан ортади. Антистокс компоненталар уйготувчи дастанинг йўналиши бўйичагина кузатилиб, Стокс компоненталари эса қарама-қарши йўналишда ҳам тарқалиши мумкин.

Уйготишининг юқори даражаларида комбинацион сочилишнинг айтиб ўтилган хусусиятлари суюқликларда ҳам, кристалларда ҳам бўлади. Газларда фарқ бурчак тақсимотида бўлади — антистокс сочилиши амалда лазер дастасининг йўналишида бўлади, яъни ҳалқалар кузатилмайди. Уйготишининг юқори даражаларида комбинацион сочилиш билан бирга ўз-ўзини фокуслаш, Мандельштам—Бриллюэн мажбурий сочилиши, ёруғлик импульслари спектрининг бузилиши ва бошқалар каби чизиқли бўлмаган ҳодисалар ҳам кузатилади. Шунинг учун кузатиш натижалари тажриба ўтказиладиган шароитларга (уйготувчи импульснинг давом этиш вақтига, бу импульснинг фокусланиш даражаси ва ўрнига, дастанинг кўндаланг кесимидағи ёритилганликнинг тақсимотига ва шунга ўхшашларга) кўп боғлиқ бўлади ва юқорида тасвирланган манзара ҳодисанинг асосий хоссаларинигина ўз ичига олади.

Тажрибадан топилган ва сочилиган ёруғлик ҳиссасининг катталикнинг бир неча тартибига кўпайишидан иборат асосий фактни тушунтириш учун нурланишнинг квант назариясидаги умумий қоидани, яъни истаган радиацион процесснинг стимуллаштирилган аналоги мавжуд эканлиги тўғрисидаги умумий қоидани эътиборга олиш керак*. Уйготиш интенсивлиги кам бўлганда юз берадиган комбинацион сочилиш уйготувчи ёруғликнинг $\hbar\omega$ фотони йўқолганда $\hbar\omega_s$ ($\omega_s = \omega - \omega_i$) фотоннинг спонтан чиқарилишидан иборат.

* Бу фикр параметрик люминесценция ва параметрик кучайтиришни баён этишда ҳам айтиб ўтилган эди (238-§).

Спонтанли комбинацион сочилишнинг ҳажм бирлигига нисбатан олинган ва ҳамма йўналишлар бўйича жамланган Φ_s оқими мoddанинг уйғотувчи Φ_s нурланиш томонидан вужудга келтириладиган I ёритилганлигига пропорционал бўлади:

$$\Phi_s = CI, \quad (239.1)$$

бу ерда C — мoddанинг сочувчи қобилиятини характерловчи ва ўлчамлиги см^{-1} бўлган пропорционаллик коэффициенти, чунки $[\Phi_s] = = \text{Вт}/\text{см}^3$, $[I] = \text{Вт}/\text{см}^2$. Экспериментал маълумотларга мувофиқ, комбинацион сочилишнинг энг интенсив чизиқлари учун $C \approx 10^{-6} - 10^{-7} \text{ см}^{-1}$.

Спонтанли комбинацион сочилишнинг *мажбурий комбинацион сочилиши* (ёки қисқача МКС) деб аталадиган стимуллаштирилган аналоги ҳам $\hbar\omega$ фотоннинг йўқолиб, $\hbar\omega_s$ фотоннинг чиқарилишидан иборат бўлади, лекин бу процесснинг эҳтимоллиги уйғотувчи нурланиш оқимининг I зичлигига ҳам, сочилган нурланиш оқимининг I_s зичлигига ҳам пропорционал бўлади. Бу процесс туфайли частотаси ω_s бўлган сочилган нурланиш сочувчи муҳитда экспоненциал қонунга мувофиқ кучайиб, бу кучайиш ёруғликнинг сатҳлари инверс бандликли муҳитда Эйнштейн топган мажбурий чиқариш натижасида кучайишига ўхшашиб бўлади (қ. 223- §).

Охиригина холдаги каби МКС ни сочилган ёруғликнинг узунлик бирлигига α_s кучайиш коэффициенти билан характерлаш қулади. Мажбурий чиқариш ҳолидагидек мулоҳаза юритиб, кучайтириш коэффициентини ёруғликнинг спонтанли комбинацион сочилишининг спектрал зичлиги орқали ифодалаш мумкин. Соддагина ҳисоб α_s нинг қўйидагича ифодаланишини кўрсатади (қ. 260-машқ):

$$\alpha_s = \frac{3}{4\pi} \frac{\lambda_s^2 CI}{\Gamma \hbar \omega_s}, \quad (239.2)$$

бу ерда λ_s ва Γ — комбинацион сочилиш чизигининг тўлқин узунлиги ва спектрал кенглиги. Ёқутли лазер нурланиши бензолда ($\lambda = 694$ нм, $\lambda_s = 750$ нм, $\Gamma = 0,25 \cdot 10^{12} \text{ с}^{-1}$, $C = 10^{-6} \text{ см}^{-1}$, $I = 10^9 \text{ Вт}/\text{см}^2$) сочилган ҳолда кучайтириш коэффициентининг қийматини баҳолаш натижасида $\alpha_s = 20 \text{ см}^{-1}$ эканини топамиз. Бу эса кўрсатилган шароитларда комбинацион сочилиш $d = 1 \text{ см}$ узунликда $\exp(\alpha_s d) = \exp(20) = 10^{8,6}$ марта кучайишини, яъни интенсивлик бўйича уйғотувчи нурланиш билан тенглашиши мумкинлигини билдиради.

Шундай қилиб, $\hbar\omega_s$ фотонларнинг мажбурий чиқарилиши натижасида сочилган нурланишининг интенсивлиги катталиктининг кўп тартибига қадар ортиши мумкин бўлиб, бу эса сочилган ёруғлик интенсивлигининг аномал катта бўлишини изоҳлаб беради.

Уйғотувчи нурланиш интенсивлигининг кучайтиришни яққол кузатиш учун зарур бўлган қийматларига қувватли квант генёраторлари ёрдамида эришиш мумкин. Шунинг учун МКС тажрибада

фақат 1962 йилда (Вудбёри, Нг) модулланган аспирилікка эга бўлган лазерлар яратилғандан сўнг қузатилған эди, вахоланки сочилиған нурланишнинг кучайиши мумкинлиги назарий равишда 30-йилларда ёки аниқланған эди. Лекин уйғотувчи нурланиш интенсивликларининг талаб қилинадиган қийматлари реал эмас бўлиб кўрингани учун бу ҳодисага жиҳдий эътибор берилмаган эди.

Сочиленгандай кучайирилиши ҳақида айтилғанларнинг ҳаммаси Стокс компонентасига тааллукли эди. Антистокс сочилиш Стокс сочилишига тескари процесс бўлгани учун интенсивлик кучаяди эмас, балки сусаяди. Қувватли антистокс нурланишининг пайдо бўлиш сабаби бошқача бўлади ва уни аниқлаш учун комбинацион сочилиш табиати ҳақидаги 162-ғ за баён қилинган классик тасаввурларга зоссланиш мақсадга мувофиқ. Классик тасаввурларга мувофиқ, комбинацион сочилиш молекулалар қутбланувчанлигининг улар ядролари тебраниш натижасида модулланиши оқибатида вужудга келади. Соддалик учун иккى атомли молекулани кўриб чиқамиз ва ядролар ўртасидаги масофанинг ўзининг мувозанат қийматига нисбатан ўзгаришини ξ билан белгилаймиз. Молекуланинг ёргулар тўлқини майдони томонидан индукцияланган диполь моменти қуйидаги қўринишда ёзилади:

$$p = (\alpha_0 + \mu \xi) E, \quad (239.3)$$

бу ерда α_0 — молекуланинг ядролар мувозанат ҳолатда бўлгандағи ($\xi = 0$) қутбланувчанлиги бўлиб, $\mu \xi$ ҳад ядролар силжишининг электрон қобиқнинг ҳолатига, унинг қутбланишга бўлган қобилиятига кўрсатадиган таъсирини билдиради. Агар E — частотаси ω га тенг бўлган монохроматик тўлқин майдони бўлса, ядроларнинг гармоник қонун ($\xi \sim \cos \omega t$) бўйича тебраниши оқибатида диполь моментининг $\omega \pm \omega_i$ частоталар билан тебранувчи ташкил этувчилари пайдо бўлади, булар эса $\omega \pm \omega_i$ частотали нурланишини, яъни ёргулар тасаввурларнинг комбинацион сочилишини вужудга келтиради.

Механиканинг умумий қонунларидан иккита системанинг (бу ҳолда электрон қобиқ билан ядроларнинг) ўзаро таъсирилашиши иккى томонлама эканлиги ва, демак, ядролар ҳолатининг ўзгариши натижасида электрон қобиқнинг тебранишлари ўзгариши кераклиги маълум. Ҳақиқатан ҳам, индукцияланган диполнинг потенциал энергияси $U(\xi) = -\frac{1}{2}(\alpha_0 + \mu \xi) E^2$ га тенг ва майдон томонидан қутблантирилган электрон қобиқ ядроларга $F = -\frac{\partial U}{\partial \xi} = \frac{1}{2} \mu E^2$ -куч билан таъсирилган қилади. Шунинг учун Ньютоннинг ядролар тебранишини таърифлайдиган тенгламаси қуйидаги қўринишда бўлади:

$$\ddot{\xi} + \Gamma \dot{\xi} + \omega_i^2 \xi = \frac{\mu}{2m} E^2, \quad (239.4)$$

бу ерда m — ядроларнинг келтирилган массаси, Γ катталик тебранишларнинг сўнишини характерлайди ва комбинацион сочилиш

чилизининг спектрал кенглигига тенг. Шундай қилиб, молекула нинг электрон қобиғи ядроларнинг тебраниши натижасида модуланибгина қолмай, балки ўзи ҳам ёруғлик түлқини майдони томонидан қутбланиш натижасида ядроларга таъсир қилиб уларнинг тебраниш амплитудаларини күпайтиради.

Сочувчи муҳитдаги E майдонни қўйидаги кўринишда ёзиш мумкин:

$$E = A \cos(\omega t + \varphi) + A_s \cos(\omega_s t + \varphi_s), \quad (239.5)$$

бу ерда биринчи ҳад уйғотувчи нурланишни, иккинчи ҳад эса сочилган нурланишни тавсифлайди. (239.4) тенгламадаги E^2 га пропорционал бўлган мажбур қилувчи куч $\omega = \omega_s = \omega_l$ частота (ядроларнинг тебранишига нисбатан резонанс частотаси бўлиб, шунинг учун асосий роль ўйнайдиган частота) билан ўзгарадиган ташкил этувчига эга. Ядроларнинг кучнинг резонанс қисми таъсиридаги мажбурий тебранишларини ҳисоблаб топиш қийин эмас (қ. 261-машқ):

$$\xi = \xi_0 \sin[\omega_l t + \varphi - \varphi_s], \quad \xi_0 = \frac{\mu A A_s}{2m\Gamma\omega_l}. \quad (239.6)$$

Бу ифодадан тебранишларнинг ξ_0 амплитудаси AA_s га пропорционал эканлиги, яъни уйғотувчи нурланишнинг ва Стокс сочилишининг майдонлари молекула ядроларининг резонанс равишда тебрана бошлашига олиб келади. Ядроларнинг индукцияланган тебранишлари эса ўз навбатида молекула қутланувчанлигининг модуляцияси янада катта булишига, Стокс нурланишининг кучайишига ва диполь моментида янги спектрал компонентларнинг пайдо булишига олиб келади. Ҳақиқатан ҳам, (239.6) даги ξ ни (239.3) ифодага қўйиб, қўйидагини топамиз:

$$p = (\alpha_0 + \mu\xi) E = \alpha_0 E + p_s + p_\omega + p_{as} + p_{ss}, \quad (239.7)$$

бу ерда қўйидаги белгилар киритилган:

$$\begin{aligned} p_s &= -\frac{1}{2} \mu \xi_0 A \sin(\omega_s t + \varphi_s); \quad p_\omega = \frac{1}{2} \mu \xi_0 A_s \sin(\omega t + \varphi); \\ p_{as} &= \frac{1}{2} \mu \xi_0 A \sin[(2\omega - \omega_s)t + 2\varphi - \varphi_s]; \\ p_{ss} &= -\frac{1}{2} \mu \xi_0 A_s \sin[(2\omega_s - \omega)t + 2\varphi_s - \varphi]. \end{aligned}$$

p диполь моментининг бешта ташкил этувчисидан ҳар бири содда физик маънога эга. $\alpha_0 E$ ҳад муҳитнинг $D = (1 + 4\pi N\alpha_0) E$ индукцияни белгилайдиган «чизиқли» қутбланишга мос келади. ω_s частота билан тебранаётган p_s ташкил этувчи эса Стокс нурланишининг кучайтирилишини таърифлайди: $E_s = A_s \cos(\omega_s t + \varphi_s)$ майдоннинг вақт бирлигидаги иши $W_s = p_s E_s$ га тенг ва унинг тебранишларнинг $2\pi/\omega_s$ даври давомидаги ўрта қиймати қўйидагига тенг:

$$\overline{W}_s = -\frac{\mu^2 A^2 A_s^2}{8\pi\Gamma\hbar\omega_s} \hbar\omega_s,$$

\bar{W}_s қийматининг манфийлиги E_s майдон энергиясининг кўпайишини ёки майдоннинг кучайишини билдириши аниқ бўлиб, \bar{W}_s эса A_s^2 ва A^2 ларга пропорционал. Шундай қилиб, классик назарияда p_s ҳад юқорида квант назарияси тилида муҳокама қилинган мажбурий комбинацион сочилишни тавсифлади.

Уйғотувчи тўлқин майдонининг иши p_ω ҳад билан аниқланади ва қўйидагига тенг:

$$\bar{W}_\omega = \frac{\mu^2 A^2 A_s^2}{8m\Gamma\hbar\omega_i} \hbar\omega.$$

Демак, уйғотувчи нурланиш мусбат иш бажариб, бу ишнинг бир қисми Стокс сочилишини кучайтиришга сарфланади. Ишнинг $\bar{W}_s + \bar{W}_s \propto \hbar(\omega - \omega_s) = \hbar\omega$, га тенг бўлган қолган қисми эса молекулани уйғотишга, яъни молекуланинг уйғотилган тебранма ҳолатга ўтишига сарфланади.

Диполь моментининг p_{as} ва p_{ss} ташкил этувчиларининг хусусиятлари шундан иборатки, улар тебранишларининг

$$2\omega - \omega_s = \omega + \omega_i = \omega_{as},$$

$$2\omega_s - \omega = \omega_s - \omega_i = \omega_{ss}$$

частоталари (239.5) ифода билан тавсифланадиган майдон частоталаридан фарқ қиласди: ω_{as} ва ω_{ss} частоталар мос равища анистокс сочилиши ва иккинчи тартибли Стокс сочилишининг частоталаридир. Демак, уйғотувчи ёруғлик ва Стокс сочилиши (жуда кўп марта кучайтирилган) ядролар тебранишини индукциялаб, муҳитда частоталари ω_{as} , ω_{ss} бўлган тўлқинлар чиқариши керак бўлган диполлар тўпламини ҳосил қиласди. Сочилган ёруғликдаги биринчи антистокс ва иккинчи Стокс компоненталари қувватининг катта бўлишининг сабаби ана шундадир.

Иккинчи Стокс компонентаси пайдо бўлишининг юқорида кўрсатилгандан бошқи сабаби ҳам бор: биринчи Стокс компонентаси катта қувватга эга бўлади ва ω_i қадар камайган частота, яъни $\omega_s - \omega_i = \omega - 2\omega_i = \omega_{ss}$ частота билан сочилиш натижасида уйғотувчи нурланиш вазифасини ўтай бошлайди. Каскадли сочилишининг бундай процесси айниқса муҳим бўлади, чунки бу процессда биринчи Стокс компонентасининг кучайишига ўхшаш кучайиш юз беради.

Ядроларнинг мажбурий тебранишлари иккинчи Стокс ва биринчи антистокс компоненталарнинг нурланишини модуляциялаб, учинчи Стокс ва иккинчи антистокс компоненталарни ва ҳоказоларни вужудга келтиришини англаш қийин эмас. Сочилган ёруғлик спектрал компоненталари сонининг кўпайиш процесси энергия манбайи. яъни бошлангич лазер дастасидаги энергия запасининг чекли бўлиши туфайли чегараланади.

Антистокс сочилишининг йўналганлиги (қ. 41.14- расм) сочувчи мұхиттинг турли нүқталаридан жойлашган p_{as} диполлар чиқараётган тұлқинлар ўртасидаги фаза муносабатлари билан изоҳланади, яъни лазер нурланиши (қ. 222- §), гармоникалар генерациялаш (қ. 236- §) ва параметrik люминесценция ҳамда кучайтириш (қ. 238- §) мисолларида күрилган эффектларга ўхшашиб интерференцион эффектдан иборат. Ҳар қандай интерференцион эффектта ўхшашиб иккиламчи антистокс тұлқинлар қўшилишининг натижаси тажрибанинг геометрик шароитларига боғлиқ бўлади. Сочувчи мұхиттинг a қалинлигидаги кучайтириш катта деб қабул қиласыл ($\alpha_s d \gg 1$, бундай шарт МКС ни кузатиш учун зарур). Ўйғотувчи дастанинг a радиуси Френеллинг $\alpha_s d$ га тенг номерли зонасининг радиусидан кичик, яъни $a^2 < \lambda d \alpha_s d$ бўлсин. p_{as} диполнинг $2\varphi - \Phi$ фазасини бу шароитларда анализ қилиш (қ. 262- машқ) шуни кўрсатадики, иккиламчи антистокс тұлқинлар нурланишнинг уйғотувчи тұлқиннинг тұлқин вектори билан қўйидаги бурчак ташкил этадиган йўналишларида синфазали бўлади:

$$\vartheta = \sqrt{2(k_s + k_{as} - 2k) k_{as}}.$$

Синдириш кўрсаткичининг дисперсияси туфайли ϑ бурчак нолга тенг эмас ва сочилишнинг антистокс компоненталари учидаги бурчаги 2ϑ га тенг бўлган конуснинг ясовчилари бўйича максимал интенсивликка эга бўлади. Конденсацияланган мұхитларда ϑ бурчак бир неча градусга тенг (ёқутли лазердан фойдаланганда бензол учун $\vartheta = 2,0^\circ$ га, нитробензол учун $\vartheta = 3,0^\circ$ га тенг). Газлардан иборат мұхитларда еиндириш кўрсаткичи бирдан жуда кам фарқ қиласы, дисперсия жуда кичик бўлади ва антистокс сочилиш учун синфазалик йўналиши тажрибага мувофиқ уйғотувчи ёруғликнинг тарқалиш йўналиши билан деярли бир хил бўлади.

Шундай қилиб, мажбурий комбинацион сочилишни кузатишнинг параграфнинг бошида айтиб ўтилган асосий натижалари Стокс сочилишининг кучайиши тұғрисидаги ҳамда молекула ядроларининг уйғотувчи ва биринчи Стокс нурланишларининг таъсирида «тебрана бошлаши» натижасида пайдо бўладиган иккиламчи антистокс тұлқинларнинг интерференцияси тұғрисидаги тисавву рлар ёрдамида изоҳланади.

МАШҚЛАР

1. Ёруғликтин қайтиш қонунини Ньютон ва Гюйгенс усули билан келтирб чыгарынг.

2. Агар Қуёш ёруғлиги экранга жуда кичик тешик орқали ўтиб тушаётган бўлса, тешикнинг шакли қандай бўлишидан қатъи назар экранда Қуёшнинг тасвири (ёруғ доира, Қуёш тутилган вақтда эса ёруғ ёй) пайдо бўлади. Агар тешик катта бўлса, биз экранда тешикнинг тасвирини кўрамиз. Бўнинг сабабини айтинг ва тешикнинг D ўлчами билан тешикдан экрангача бўлган h масофа ўртасидаги муносабатлар биринчи ва иккинчи ҳолда қандай бўлишини ҳисоблаб топинг (Қуёшнинг бурчакли диаметри $31',5 \approx 0,01$ радиан).

Жавоб: $D \gg h/100$, бунда тешикнинг тасвири ҳосил бўлади, $D \ll h/100$ — бунда маинбанинг тасвири ҳосил бўлади; тешик жуда кичик бўлганда дифракциянинг таъсирини ҳисобга олиш керак.

3. Ёруғлик а) шишадан ҳавога; б) шишадан сувга ўтган вактда тўла ички қайтиш юз бериши учун зарур бўлган чегаравий бурчакни ҳисоблаб топинг (шишадинг синдириш кўрсаткичи 1,51, сувнинг синдириш кўрсаткичи 1,33, ҳавоники 1,00).

Жавоб: а) $r = \arcsin 0,66$, $r \approx 42^\circ$; б) $r = \arcsin 0,88$, $r \approx 62^\circ$.

4. Фронти координата ўқлари билан α , β , γ бурчаклар ташкил қилувчи чизик бўйича тарқалётган ясси тўлқин тенгламасини тузинг.

Жавоб: $s = a \cos \frac{2\pi}{T} \left(t - \frac{x \cos \alpha + y \cos \beta + z \cos \gamma}{v} \right)$.

5. Чексиз ип нурлантираётган тўлқиннинг тенгламасини тузинг (цилиндрик тўлқин).

Жавоб: $s = \frac{a}{\sqrt{r}} \cos \frac{2\pi}{T} \left(t - \frac{r}{v} \right)$.

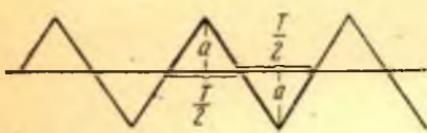
6. Монохроматик тўлқиннинг ифодасини кўрсаткичли функция кўринишида (комплекс кўринишида) ёзинг ва комплекс амплитудасининг физик маъносини аниқланг.

7. I-расмда тасвирланган содда даврий функциянинг ифодасини ёзинг ва уни Фурье қаторига ёйинг.

8. Нима учун иккита камертон билан ўтказилган тажрибада модуляцияланган тебраниш учта тебранишга тахминан эквивалент деймиз, кўриб чиқилган назарий мисолда эса модуляцияланган тебранишга эквивалент бўлган учта монохроматик тебраниш ҳақида аниқ гапирамиз? Биринчи камертон товуши кучининг ўзгариш қонунига эътибор беринг.

Жавоб: Тажрибада модуляция қонуни $a = A(1 + \cos 2\pi ft)$ дан фарқ қиласи.

9. Камертон билан ўтказилган тажрибага ўхшаш тажрибани ўзгарувчан токнинг оддий частотомери билан ўтказиш мумкин. Шаҳар электр тармоғидаги ўзгарувчан ток 50 лаврга эга. Шунинг учун токни бундай частотомер орқали ўтказсан, частотомер тилчасининг 50 даврга мос оғишини кўрамиз. а) Агар токни



1- расм.

лишдаги B_i равшанлиги сон жиҳатдан (майдонча) бу йұналишта перпендикуляр жойлашган) майдончанинг E ёритилғанлигининг бу майдончадан манбанинг нурланыткан кисми күрінедиган Ω фазовий бурчакка бұлган нисбатига тенг, яғни $B_i = E/\Omega$ эканлыгини исботланғ.

Натижә. Манбанинг равшанлиги масофага бөлік әмас.

11. Ёруғлик чиқарувчи чексиз катта текисликдан R масофада бұлган ва бу текисликка параллел жойлашган S майдончанинг ёритилғанлигини аникланғ, бууда текисликкинг нормал йұналишдаги равшанлиги B га тенг ва у Ламберт қонуныга бўйсунади деб ҳисбланғ.

Жавоб: $E = \rho B$.

Күрсатма. Масалани 10-машқа асосланиб оддий ҳисоблаш йұлы билан ечинг. Нима учун бу ҳолда ёритилғанлик масофага бөлік әмаслыгини физика нұктан назаридан изохлаб беринг.

12. Құёшнинг равшанлиги $B = 1,2 \cdot 10^8$ кД/м² бўлсин. Қуёш ёруғлигидан Ер юзида пайдо бўлган ёритилғанликки аникланғ (ёруғликкинг атмосферада ютишини ҳисбага олманг).

Жавоб: $E = 94\ 000$ лк.

13. Гармоник тебранишларнинг қўшилиш ҳолида (12.3) ва (12.4) формулаларни келтириб чиқаринг:

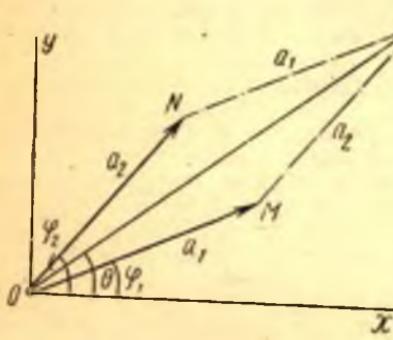
$$s = s_1 + s_2 = a_1 \sin(\omega t + \Phi_1) + a_2 \sin(\omega t + \Phi_2).$$

Күрсатма. Гармоник тебранишни комплекс шаклда ёзинг:

$$s = \operatorname{Im} \{a_1 \exp[i(\omega t + \Phi_1)] + a_2 \exp[i(\omega t + \Phi_2)]\} = \operatorname{Im} A \exp[i(\omega t + \vartheta)].$$

14. Гармоник тебранишларни тасвирлашынинг график усули (2-расм).

Агар a_1 вектор Ox ўқдан ҳисбландырылған Φ_1 бурчак билан белгиландырылған вазиятдан бошлаб ω бурчак тезлик билан айланыткан бўлса, унинг Ox ўқдаги проекцияси $s_1 = a_1 \cos(\omega t + \Phi_1)$ бўлади, яғни амплитудаси a_1 ва бошланғич фазаси Φ_1 га тенг бўлган гармоник тебранишни тасвирлайди. Иккى гармоник тебранишнинг йигиндинини a_1 ва a_2 векторлардан тузилган параллелограммнинг диагоналини ясаш йұлы билан топиш мумкин эканлыгини, яғни натижави тебранишнинг амплитудаси $A = OP$, унинг бошланғич фазаси $\vartheta = \angle POx$ эканлыгини кўрсатинг. Амплитуда ва бошланғич фазалари мос равища a_1 , Φ_1 ; a_2 , Φ_2 ; a_3 , Φ_3 ва ҳоказо бўлган бир неча гармоник тебранишнинг йигиндинини график усулда топинг (3-расм).



2- расм.

мунтазам равища секундига уч марта узасак, частотомернинг реакцияси қандай бўлади? б) Токни номунтазам равища узганда ёки кучини ўзgartирганда реакция қандай бўлади? Чиқарилган холосаларни тажрибада текшириб кўринг.

Жавоб: а) 47, 50, 53 тилчалар вибрацияланади; б) кўп тилчалар тебраним ҳаракатга келиб, яна тўхтайди.

10. Манбанинг тайинли бир йұна-

лишдаги B_i равшанлиги сон жиҳатдан (майдонча) бу йұналишта перпендикуляр жойлашган) майдончанинг E ёритилғанлигининг бу майдончадан манбанинг нурланыткан кисми күрінедиган Ω фазовий бурчакка бұлган нисбатига тенг, яғни $B_i = E/\Omega$ эканлыгини исботланғ.

Натижә. Манбанинг равшанлиги масофага бөлік әмас.

11. Ёруғлик чиқарувчи чексиз катта текисликдан R масофада бұлган ва бу текисликка параллел жойлашган S майдончанинг ёритилғанлигини аникланғ, бууда текисликкинг нормал йұналишдаги равшанлиги B га тенг ва у Ламберт қонунига бўйсунади деб ҳисбланғ.

Жавоб: $E = \rho B$.

Күрсатма. Масалани 10-машқа асосланиб оддий ҳисоблаш йұлы билан ечинг. Нима учун бу ҳолда ёритилғанлик масофага бөлік әмаслыгини физика нұктан назаридан изохлаб беринг.

12. Құёшнинг равшанлиги $B = 1,2 \cdot 10^8$ кД/м² бўлсин. Қуёш ёруғлигидан Ер юзида пайдо бўлган ёритилғанликки аникланғ (ёруғликкинг атмосферада ютишини ҳисбага олманг).

Жавоб: $E = 94\ 000$ лк.

13. Гармоник тебранишларнинг қўшилиш ҳолида (12.3) ва (12.4) формулаларни келтириб чиқаринг:

$$s = s_1 + s_2 = a_1 \sin(\omega t + \Phi_1) + a_2 \sin(\omega t + \Phi_2).$$

Күрсатма. Гармоник тебранишни комплекс шаклда ёзинг:

$$s = \operatorname{Im} \{a_1 \exp[i(\omega t + \Phi_1)] + a_2 \exp[i(\omega t + \Phi_2)]\} = \operatorname{Im} A \exp[i(\omega t + \vartheta)].$$

14. Гармоник тебранишларни тасвирлашынинг график усули (2-расм).

Агар a_1 вектор Ox ўқдан ҳисбландырылған Φ_1 бурчак билан белгиландырылған вазиятдан бошлаб ω бурчак тезлик билан айланыткан бўлса, унинг Ox ўқдаги проекцияси $s_1 = a_1 \cos(\omega t + \Phi_1)$ бўлади, яғни амплитудаси a_1 ва бошланғич фазаси Φ_1 га тенг бўлган гармоник тебранишни тасвирлайди. Иккى гармоник тебранишнинг йигиндинини a_1 ва a_2 векторлардан тузилган параллелограммнинг диагоналини ясаш йұлы билан топиш мумкин эканлыгини, яғни натижави тебранишнинг амплитудаси $A = OP$, унинг бошланғич фазаси $\vartheta = \angle POx$ эканлыгини кўрсатинг. Амплитуда ва бошланғич фазалари мос равища a_1 , Φ_1 ; a_2 , Φ_2 ; a_3 , Φ_3 ва ҳоказо бўлган бир неча гармоник тебранишнинг йигиндинини график усулда топинг (3-расм).

15. Турли даврли тебранишлар ўзаро когерент бўлиши мумкини?

Жавоб: Йўқ, чунки улар ўртасидаги фазалар фарқи узлуксиз ўзгариб туради.

16. Фазаларнинг бошланғич фарқи қандай бўлгандა ўрта чизиқ (қ. 60-бетдаги 4.1-расм) интенсивлиги ноль чизиқ бўлади?

Жавоб: $\varphi = \pi$ бўлгандада. Тажрибада бундай схемани қандай қилиб амалга ошириш мумкин?

17. Френель бикўзгулари учун S манба ва унинг иккита мавҳум S_1 ва S_2 тасвири айлана устида ётиб, бу айлананинг O маркази бикўзгуларнинг қирраси билан бу қиррага перпендикуляр равишда S дан ўтадиган текисликнинг кесишиш нуқтаси устига тушишини кўрсатинг.

Бу чизмадан фойдаланиб (4-расм), қўйидагини кўрсатинг:

1) кўзгулар орасидаги бурчак α бўлгандада $\angle S_1OS_2 = 2\alpha$ бўлишини;

2) $2\omega = 2\alpha R / (r + R)$ [бўлишини, бу ерда 2ω — майдоннинг марказий M нуқтаси учун, интерференция апертураси, $r - OS$ масофа, $R - OM$ масофа; $R \gg r$ бўлганда $2\omega = 2\alpha$ бўлишини];

3) $2\omega = 2\alpha \frac{r}{r + R}$ бўлишини, бу ерда 2ω — интерференцияланувчи нурларнинг майдоннинг марказий M нуқтаси учун кесишиш бурчаги;

4) $S_1S_2 = 2l - 2r\alpha$ бўлишини;

5) полосанинг кенглиги $B = \lambda \cdot \frac{r+R}{r^2\alpha}$ бўлишини.

Кўрсатма. α , ω , ω бурчаклар жуда кичик.

18. Френель бикўзгулари l' га teng бурчак ташкил қиласди. Манба бикўзгуларнинг қиррасидан 10 см, экран эса 1 m узоқликда туради. Манбанинг (яшил ёруглик билан ёритилган тирқишининг) чегаравий кенглиги қандай?

Жавоб: 0,4 мм га яқин.

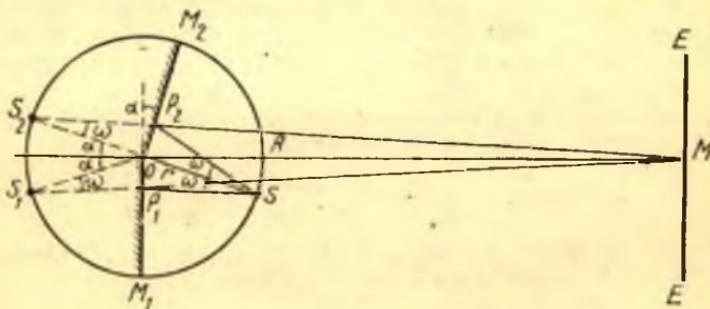
19. Агар манбадан оқ ёруглик келаётган бўлса, Френель бикўзгулари билан ўтказилган тажрибадаги ранглар қандай тартибида навбатлашиб келади?

Жавоб: Марказий полоса оқ бўлади, рангли полосалар бинафшадан тортиб қизилгача бўлади; юқори тартибли полосалар устма-уст тушади.

20. (22.2), (22.3) формуулаларни келтириб чиқаринг.

Кўрсатма. Қўйидаги айниятдан фойдаланинг:

$$\cos [\bar{\omega}t + \varphi(\tau)] = \cos \bar{\omega}t \cos \varphi(\tau) - \sin \bar{\omega}t \sin \varphi(\tau).$$



4- расм.

Изоҳ. $\gamma(\tau) \cos[\bar{\omega}\tau + \psi(\tau)]$ кўпайтмани

$$\gamma(\tau) \cos[\bar{\omega}\tau + \psi(\tau)] = \operatorname{Re} \{ [c(\tau) + is(\tau)] \exp(i\bar{\omega}\tau) \}$$

кўринишида ёзиш мумкин.

$[c(\tau) + is(\tau)] \exp(i\bar{\omega}\tau)$ комбинация когерентликнинг комплекс даражаси деб аталади; унинг модули $\gamma(\tau)$ билан, аргументи эса $\bar{\omega}\tau + \psi(\tau)$ билан бир хил бўлади.

21. Тўлқин цугларининг кегма-кетлигидан иборат бўлган ғадасталарнинг когерентлик даражасини ҳисоблаб топинг.

Когерентликнинг комплекс даражаси (к. 20- машқ)

$$[c(\tau) + is(\tau)] \exp(i\bar{\omega}\tau) = \exp(i\bar{\omega}\tau) \int_0^1 a(t) a(t+\tau) \exp\{i[\phi(t+\tau) - \phi(t)]\} dt$$

муносабат билан аниқланади.

Амплитуда ўзгармас бўлиб, цугларнинг давом этиш вақти [бир хил бўлсин. Бу ҳолда $\phi(t)$ фазани қўйидагича ифодалаш мумкин:

$$\phi(t) = \phi_j; \quad jT < t < (j+1)T; \quad j = 0, 1, 2, \dots, N-1,$$

бу ерда ϕ_j — тасодифий сонлар. Интеграллаш соҳасини, яъни $0, t = NT$ ни ҳар бирининг узунлиги T га тенг бўлган N та интервалга бўламиш. $\phi(t)$ фазанинг j -интервал ичида ϕ_j қиймати ўзгармас бўлади, $\phi(t+\tau)$ фаза эса шу интервал ичида t билан T нинг ўртасидаги муносабатга боғлиқ бўлган иккита қийматга эга бўлади. Агар $\tau < T$ бўлса, $jT < t < (j+1)T - \tau$ интервалда $\phi(t+\tau) = \phi_j$ бўлади, $(j+1)T - \tau < t < (j+1)T$ интервалда эса $\phi(t+\tau) = \phi_{j+1}$ бўлади. Шунинг учун

$$\begin{aligned} c(\tau) + is(\tau) &= \frac{1}{NT} \sum_{j=0}^{N-1} \left\{ \int_{jT}^{(j+1)T-\tau} dt + \int_{(j+1)T-\tau}^{(j+1)T} \exp[i(\phi_{j+1} - \phi_j)] dt \right\} = \\ &= \frac{1}{N} \sum_{j=1}^{N-1} \left\{ 1 - \frac{\tau}{T} + \frac{\tau}{T} \exp[i(\phi_{j+1} - \phi_j)] \right\}. \end{aligned}$$

Агар $\phi_{j+1} - \phi_j$ фазалар фарқи тасодифий қиймаглар қабул қилса ва $N \gg 1$ бўлса, $\exp\{i(\phi_{j+1} - \phi_j)\}$ ҳадларнинг йиғиндинсини эътиборга олмаса бўлади. Демак,

$$s(\tau) = 0, \quad c(\tau) = 1 - \frac{\tau}{T}; \quad \tau < T.$$

Агар $\tau > T$ бўлса, бутун $jT < t < (j+1)T$ интервалда $\phi(t)$ ва $\phi(t+\tau)$ фазалар турли қийматлар қабул қилади ($T < \tau < 2T$ бўлганда ϕ_j ва ϕ_{j+1} қийматлар; $2T < \tau < 3T$ бўлганда ϕ_j ва ϕ_{j+2} қиймаглар ва ҳоказо). Шунинг учун $N \rightarrow \infty$ да $c(\tau) \rightarrow 0$, $s(\tau) = 0$ бўлади.

Агар τ нинг ишораси ўзгарса юқоридаги натижалар келиб чиқади, лекин τ ни $-T$ га алмаштириш керак. Шундай қилиб,

$$s(\tau) = 0; \quad c(\tau) = \begin{cases} 1 - |\tau|/T; & |\tau| < T; \\ 0; & |\tau| > T. \end{cases}$$

Энди N_1 та цугнинг давом этиш вақти T_1 , N_2 та цугнинг давом этиш вақти T_2 ва ҳоказо бўлсин. У ҳолда $N_k \gg 1$ шарт бажарилиши билан қўйидагига эга бўламиш:

$$c(\tau) = \frac{1}{N} \sum_k N_k [1 - |\tau|/T_k], \quad N = \sum_k N_k,$$

бу ерда k лар бүйича йигинди олганда $T_k > \tau$ шарт бажарыладын ҳаддарни ҳиссебе олиш керак. Йигиндининг натијаси давом этиш вақти T_k ға тенг бўлган N_k/N цугларнинг ҳиссасига боғлиқ бўлади. T_k нинг дискрет ўзгаришидан узлуксиз ўзгаришига ўтиб ва T , $T + dT$ интервалда давом этиш вақти T бўлган цугларнинг нисбий сонини қўйидаги ифодага, яъни

$$\frac{T}{T} \exp(-T/\bar{T}) \frac{dT}{\bar{T}}$$

ифодага тенг деб фараз қилиб (Пуассон тақсимоти), $c(\tau)$ ни топамиз:

$$c(\tau) = \int_{|\tau|}^{\infty} \left[1 - \frac{|\tau|}{T} \right] \frac{T}{\bar{T}} \exp(-T/\bar{T}) \frac{dT}{\bar{T}} = \exp(-|\tau|/\bar{T}).$$

Энди Φ фаза ўзгармас бўлиб, $a(t)$ амплитуда таеодифий катталик бўлсин, у ҳолда

$$c(\tau) = \frac{1}{a^2} \frac{1}{t} \int_0^t a(t) a(t+\tau) dt.$$

T давом этиш вақти бир хил бўлган цугларнинг кетма-кетлиги учун $a(t)$ амплитудани қўйидаги кўринишда тасвирлаш мумкин:

$$a(t) = a_j, \quad jT < t < (j+1)T, \quad j = 0, 1, \dots, N-1.$$

Интеграллаш соҳасини давом этиш вақти T ға тенг бўлган интервалларга бўламиз ва дастлаб $|\tau| < T$ бўлган ҳолни кўриб чиқамиз. Юқорида юритилган мулоҳазаларга ўхаш мулоҳазалар ёрдамида $c(\tau)$ ни топамиз:

$$c(\tau) = \frac{1}{N} \sum_{j=0}^{N-1} \left[\left(1 - \frac{|\tau|}{T} \right) a_j^2 + \frac{|\tau|}{T} a_j a_{j+1} \right] / \bar{a}^2, \quad |\tau| < T.$$

N нинг қийматлари катта бўлганда j бўйича йигинди олиш ўртача қийматни топишга эквивалент бўлади:

$$\frac{1}{N} \sum_j a_j^2 = \bar{a}^2;$$

$$\frac{1}{N} \sum_j a_j a_{j+1} = \frac{1}{N} \sum_j (a_j - \bar{a} + \bar{a})(a_{j+1} - \bar{a} + \bar{a}) = (\bar{a})^2.$$

$|\tau| > T$ бўлганда интеграл остидаги функцияда фақат $a_j a_{j+k}$, $k \neq 0$ ҳадлар бўлади ва оқибатда

$$\overline{a_j a_{j+k}} = (\bar{a})^2.$$

Ниҳоят,

$$c(\tau) = \begin{cases} \frac{(\bar{a})^2}{a^2} + \left[1 - \frac{|\tau|}{T} \right] \left(1 - \frac{(\bar{a})^2}{a^2} \right), & |\tau| < T \\ \frac{(\bar{a})^2}{a^2}, & |\tau| > T. \end{cases}$$

Агар амплитуда ва фаза бир вақтда ўзгарса, $\overline{a_j a_{j+k}}$ нинг ўрнига

$$\overline{a_j a_{j+k} \exp[i(\varphi_j - \varphi_{j+k})]} = 0$$

22. (22.11) формулани келтириб чиқаринг.

Күрсатма. Қуйидаги

$$I = \int_{-\infty}^{\infty} \left\{ I_1 (\omega - \bar{\omega}) + I_2 (\omega - \bar{\omega}) + 2 \frac{I_1 (\omega - \bar{\omega})}{I_1} \sqrt{I_1 I_2} \cos (\omega t) \right\} d\omega$$

ифодага асосланиб, (22.10) формуладан ва

$$\begin{aligned} \cos \omega t &= \cos [(\omega - \bar{\omega}) t + \bar{\omega} t] = \\ &= \cos \bar{\omega} t \cos (\omega - \bar{\omega}) t - \sin \bar{\omega} t \sin (\omega - \bar{\omega}) t \end{aligned}$$

айниятдан фойдаланинг.

23. Монокроматик эмаслиқнинг Допплер механизми ва атомларнинг тезликлар бўйича Максвелл тақсимоти мавжуд бўлганда когерентликнинг $\gamma(t)$ даражасини ҳисоблаб топинг.

Күрсатма. Эйлернинг

$$\cos y = \frac{1}{2} (e^{iy} + e^{-iy})$$

формуласи ва Пуассоннинг

$$\int_{-\infty}^{\infty} e^{-x^2} dx = \sqrt{\pi}$$

интегриландан фойдаланинг.

Жавоб:

$$\gamma(t) = \frac{1}{\sqrt{\pi} \Gamma} \int_{-\infty}^{\infty} \exp [-(\omega - \bar{\omega})^2 / \Gamma^2] \cos (\omega - \bar{\omega}) t d\omega = \exp [-(\Gamma t / 2)^2].$$

24. Ёруғликнинг когерент бўлмаган чизиқли кенг манбаи ёритаётган икки нуқтадаги тебранишларнинг когерентлик даражасини ҳисоблаб топинг.

Ёруғлик манбаи узунлиги $2b$ бўлган кесмада эквидистант равишда жойлашган ёруғланувчи нуқталардан иборат бўлсин (қ. 4.21-расм). Ҳар бир ёруғланувчи нуқта тўлқин юбориб, P_1 нуқтада бу тўлқинни қўйидагича ёзиш мумкин:

$$\frac{A}{d_{j1}} \cos (\omega t - kd_{j1} + \Phi_j), \quad k = \frac{2\pi}{\lambda}, \quad \omega = \frac{2\pi c}{\lambda},$$

бу ерда A — ўзгармас кўпайтувчи, d_{j1} — ёруғлик чиқарувчи j -нуқтадан P_1 гача бўлган масофа, Φ_j — ўзгармас фаза. Бутун манба P_1 нуқтада вужудга келтирган натижавий тебраниш қўйидагига тенг:

$$\mathcal{E}_1(P_1, t) = A \sum_{j=1}^N \frac{1}{d_{j1}} \cos [\omega t - kd_{j1} + \Phi_j],$$

бу ерда N — ёруғлик чиқарувчи нуқталарнинг сони. $\mathcal{E}_2(P_2, t)$ тебранишининг ифодасини $\mathcal{E}_1(P_1, t)$ да d_{j2} ўрнига j -ёруғланувчи нуқтадан P_2 гача бўлган d_{j2} масофани қўйиш орқали топамиз. Бундан кейинги ҳисобларда тебранишларни комплекс шаклда ёзиш қулай (қ. 23- машқ), хусусан

$$\cos x = \operatorname{Re} e^{ix}$$

формуладан фойдаланиш қулай бўлади. У ҳолда $\mathcal{E}_1(P_1, t)$ қўйидаги кўринишга келади:

$$\begin{aligned}\mathcal{E}_1(P_1, t) &= A \operatorname{Re} \exp(i\omega t) \sum_{j=1}^N \frac{1}{d_{j_1}} \exp[-i(kd_{j_1} - \varphi_j)] = \\ &= \operatorname{Re} a_1(P_1) \exp[i(\omega t + \psi_1)].\end{aligned}$$

$$a_1(P_1) \exp[i\psi_1(P_1)] = A \sum_{j=1}^N \frac{1}{d_{j_1}} \exp[-i(kd_{j_1} - \varphi_1)].$$

(22.22) таърифга мувофиқ,

$$\begin{aligned}c_{12}(\tau) + is_{1,2}(\tau) &= \frac{1}{\sqrt{I_1 I_2}} a_1(P_1) a_2(P_2) \exp(i[\psi_2(P_2) - \psi_1(P_1)]) = \\ &= \frac{1}{\sqrt{I_1 I_2}} A^2 \sum_{j=1}^N \sum_{l=1}^N \frac{1}{d_{j_1} d_{l_2}} \exp(i[k(d_{j_2} - d_{l_1}) + \varphi_l - \varphi_j]).\end{aligned}$$

$\varphi_i - \varphi_j$ фазалар фарқлари $i \neq j$ бўлганда иктиёрий қийматларга эга бўлгани учун $i \neq j$ бўлган ҳадлар жуда ҳам кам ҳисса қўшади, шунинг учун уларни эътиборга олмаслик мумкин. Кейин, $d_{j_1} \gg b$, $d_{j_1} \gg b$ деб ҳисобласак, маҳрждаги барча j лар учун $d_{j_1} = d_{j_2} = d$ деб олишимиз мумкин. Ниҳоят, I_1 ва I_2 лар $c_{12}(\tau)$ нинг P_2 нуқта билан устма-уст тушадиган P_1 нуқтадаги ғифодасидан топилади ва қўйидагига тенг бўлади:

$$I_1 = I_2 = N A^2/d^2$$

Юқорида айтилган сабабга мувофиқ,

$$c_{12}(\tau) + is_{12}(\tau) = \frac{1}{N} \sum_{j=1}^N \exp[ik(d_{j_2} - d_{j_1})]. \quad (1)$$

Агар d_{j_1} ва d_{j_2} масофаалар манбанинг $2b$ йўлчамидан ҳамда P_1 ва P_2 нуқталар орасидаги $2l$ масофадан анча катта бўлса, у ҳолда

$$d_{j_2} - d_{j_1} = 2l \Delta b / d$$

бўлади, бу ерда $\Delta b = 2b/N$ — нурлантираётган қўшни атомлар орасидаги масофа. $\Delta b \ll \lambda$ бўлгани учун j бўйича олинадиган йигиндини интеграл билан алмаштириб, уни ҳисоблаша натижасида қўйидагини топамиз:

$$c_{12}(\tau) = \frac{\sin(2kb\tau/d)}{2kb\tau/d}, \quad s_{12}(\tau) = 0.$$

Шуни қайд қиласизки, (1) муносабатни келтириб чиқарганда d_{j_1} , d_{j_2} ларнинг қиймати катта бўлишидан ташқари, ёруғликнинг нуқтавий манбалари ва P_1 , P_2 нуқталарнинг жойлашиши ҳақидаги фараздан фойдаланмадик. Шунинг учун (1) муносабат манбаларнинг иктиёрий нотекис тақсимоти учун, улар бирор чизик кесмасида, бирор юзнинг қисмида ёки чекланган ҳажмда жойлашган ҳол учун тўғри бўлади.

25. Рэлей тақсимоти учун $\bar{I}^2/(\bar{I})^2$ нисбатни ҳисоблаб топинг.

Жавоб:

$$\bar{I}^2 = \int_0^\infty I^2 \exp(-I/\bar{I}) dI/\bar{I} = 2(\bar{I})^2.$$

26. Фабри—Перо эталонидаги ҳаво қатлами үрнига шиша ($n = 1,5$) қатлами құйилғанда интерференцион ҳалқаларнинг үлчами қандай үзгәради?

Күрсатма. Аналитик усулда ечганда ёруғликтин шишадан чиқаётганды синишини ҳисбөгө олиш зарур.

Ҳаво қатлами бұлғанда полосалар орасидаги бурчаклы масофа құйидагига тең:

$$\delta i = \frac{\lambda}{2d \sin i}$$

Шиша қатлам бұлғанда полосалар орасидаги бурчаклы масофа құйидагига тең:

$$\delta i' = n \frac{\cos r}{\cos i} \delta r = n \frac{\cos r}{\cos i} \frac{\lambda}{2d \sin i}$$

Жағоб: Ҳалқаларнинг радиусы $\operatorname{tg} i / \operatorname{tg} r$ нисбатда ортади.

27. 26- масаланы геометрик равища мавхум манбалар орасидаги масофаның үзгаришини топиб ечинг (5- расм).

Ҳаво қатлами бұлғанда $S_1 S_2 = 2d$. Шиша қатлами бұлғанда $S_1 S_2' = 2d \frac{\operatorname{tg} r}{\operatorname{tg} i} > 2d$.

Жағоб: Ҳалқалар радиусы $\frac{\operatorname{tg} i}{\operatorname{tg} r}$ нисбатда ортади.

28. Жамен ингерферометрининг қалинлиғи $h=2$ см ва синдириш күрсаткичи $n=1,51$ бұлған пластинкасига $i=49^\circ$ бурчак остида тушаёттан нұрлар $\lambda=500$ нм учун бешинчи тартибли максимум ҳосил қиласы. Пластинкалар орасидаги бурчакни анықланғ.

Жағоб: $\phi \approx 0,6$.

29. Агар Люммер—Геркенинг крондан ($n=1,50$) ясалған пластинкасининг бир томони углерод сульфидге ($n=1,75$) ботырылған бұлса, шу пластинкадан пайдо бұлған интерференцион манзара қандай үзгәради?

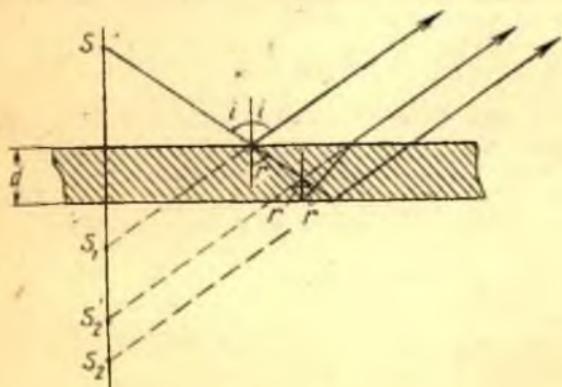
Жағоб. Манзара 1/2 полосага сілжийді.

30. Түрғун тұлқындагы энергия оқими нолға теңг эканылыгини күрсатынг.

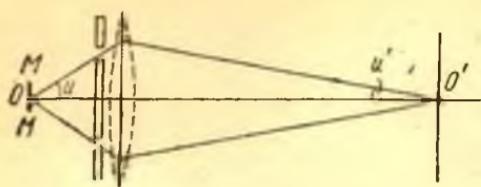
Күрсатма. Үмов—Пойнтинг теоремасыдан фойдаланинг.

31. 10пқа пардалардан үшіётганды ва қайтаётганды ёруғлиқда кузатылған интерференция манзаралари нима учун бир-бириға құшымча бўлишини батағсил күриб чиқынг (масалан, чегарадан үтганды фазаның йўқотилишини ҳисбөгө олган ҳолда Ньютон ҳалқаларидан фазалар фарқини кузатынг).

32. Мустақил манбалардан тарқалаётганды монохроматик бўлмаган иккى тұлқын интерференцияланмайды. Лекин улардан ҳар бирини монохроматик тұлқынлар тұплами деб қараш мүмкін (Фурье методи). Бундай монохроматик тұлқынлардан



5- расм.



6- расм.

33. Шрёдингер тажрибаси. Катта бурчаклар остида ёйилувчи дасталарнинг интерференциясини кузатиш учун Шрёдингер 6-расмда кўрсатилган схемадан фойдаланган. Диаметри $2d = 1$ мкм бўлган чўгланган ММ' Волластон или манба бўлган. Интерференцияни кузатиш мумкин бўлган чегаравий u бурчак нима-га текер?

Жавоб: $2d \sin u > \lambda$ шартда, яъни $u \approx 30^\circ$ бўлганда полосалар чаплашиб қолади.

34. Ёруғликнинг ясси кўзгудан кайтиш қонунини Ферма принципидан фойдаланиб келтириб чиқаринг ва бу ҳолда вақт минимал эканлигини кўрсатинг.

35. Иккита қўшма P ва P' нуқталаргача бўлган оптик йўлларнинг йигинди ўзгармас бўлган A нуқталарнинг геометрик ўрнини ифодалайдиган сирт апланатик сирт деб айтилади. Айланиси эллипсоиди ўз фокусларига нисбатан ава шундай қайтарувчи сирт бўлади. Синдириувчи апланатик сирт ҳақида дастлаб Декарт (1637 й.) айтган эди: бу сирт ўқ орқали ўтган текислик билан кесгандага ҳосил бўлган кесими (картизиан овали) барча A лар учун қўйидаги

$$n AP + n' AP' = \text{const}$$

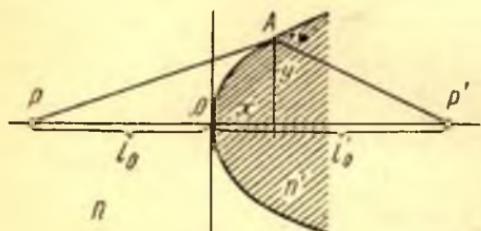
шарт билан аниқланадиган айланыш сиртидир (7-расм).

Картизиан овалининг тенгламасини топинг (масаланинг параметрлари сифатида $PO = l_0$ ва $OP' = l_0$ масофалар ҳамда муҳитларнинг n ва n' синдириш кўрсаткичлари олинади). Ферма теоремасини таърифлагандаги максимум ва минимумлар шартини қўллаш мумкин бўлган сиртларни чизмадан кўрсатинг.

36. Шиша—сув, шиша—ҳаво ва ҳаво—шиша чегарасидан қайтгана E , H ва σ векторларнинг жойлашиши диаграммасини тузинг.

37. Ф бурчаги жуда кичик бўлган понадан тажриба ўтказгандага 2α апертураси понанинг ўлчамларига боғлиқ бўлади ва бу апертурани катта қилиш мумкин; интерференция апертураси эса понанинг бурчагига боғлиқ бўлиб, 2ϕ га тенг, яъни уни жуда кичик қилиш ва демак, манбанинг кенглигини катта қилиш мумкин.

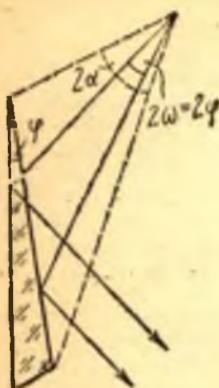
38. Френель бипризмаси ясаганда шишадан учидаги бурчаги қарийб 180° га тенг бўлган бипризма ишиш қийин; шунинг учун бу қийинчиликни кўпинча қуйидагича бартараф қилишади; шишадан ($n = 1,52$) бурчаги 180° дан сезиларли фарқи қиласидиган (масалан, 170° бўлган) призма ясалади ва призмага ясси ши-



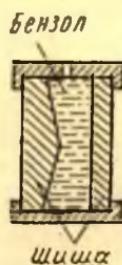
7- расм.

Жавоб: Устма-уст тушаётган дасталарнинг 2α апертураси понанинг ўлчамларига боғлиқ бўлади ва бу апертурани катта қилиш мумкин; интерференция апертураси эса понанинг бурчагига боғлиқ бўлиб, 2ϕ га тенг, яъни уни жуда кичик қилиш ва демак, манбанинг кенглигини катта қилиш мумкин.

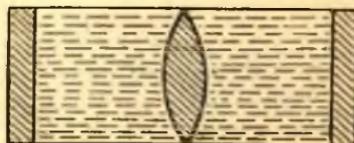
38. Френель бипризмаси ясаганда шишадан учидаги бурчаги қарийб 180° га тенг бўлган бипризма ишиш қийин; шунинг учун бу қийинчиликни кўпинча қуйидагича бартараф қилишади; шишадан ($n = 1,52$) бурчаги 180° дан сезиларли фарқи қиласидиган (масалан, 170° бўлган) призма ясалади ва призмага ясси ши-



8- расм.



9- расм.



10- расм.

ша шундай ёпиширилдики, бунда призма билан ясси шиша орасида ковак жой қолади (9- расм). Ковак ичига бензол ($n=1,50$) қуйилади.

Эквивалент шиша бипризмани ҳисобланг.

Жавоб: $\alpha = 179^{\circ}44'$.

39. Шиншадан ясалган линзани синдириш күрсаткичи худди шишаникideк бўлган ва кюветага қуйилган суюқликка ботирамиз (10-расм). Қюветага ясси тўлқин тушаётган бўлсин. Таутохронизм принципидан фойдаланиб, тўлқин фронтининг кюветада нариги томондаги кўринишини чизинг.

40. Олдинги машида кўрсатилган ҳолда қуйилган суюқликнинг синдириш кўрсаткичи линза моддасининг синдириш кўрсаткичидан катта, кичик ва тенг бўлганда тўлқин фронтининг тахминий кўринишини (фронтиниг кўриниши — ясси, қавариқ, ботиқ б лишини) чизинг.

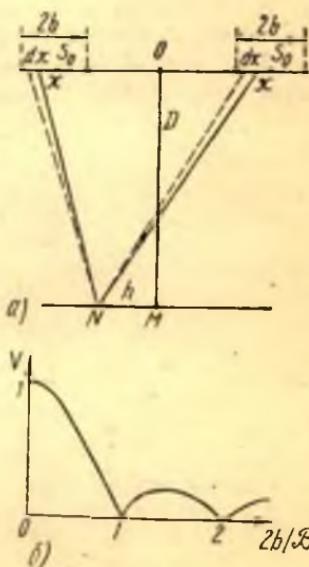
41. Крондан ($n=1,50$) ясалган линза бир ярми шу крондан, иккинчи ярми эса флинтдан ($n=1,70$) ясалган пластинка устида ётипти. Линза билан пластинка орасидаги бўшлиқ аннилини ($n=1,58$) билан тўлдирилган. Бу схемада Ньютон ҳалқаларининг характеристини тавсифланг.

42. Юпқа парда билан (сув юзидағи нефть ёки совун пуфаги билан) тажриба ўтказинг ҳамда тажрибада полосаларниң парда юзида кўринишини ва кузатиш бурчагини ўзгартирганда рангларниң ўзгарини кузатинг.

43. Френел қурилмасидаги интерференцион полосалар кўринувчанлигининг манба кенглитетининг ортигли билан ўзгарини ҳисобланг.

Кўрсатма. Кенглиги $2b$ бўлган манбанинг тасвирини энсиз dx ($\ll \lambda$) полосаларга шундай бўламизки, булардан ҳар бири максимал $I_0 dx$ ёритилганлик берадиган бўлсии. Марказий M максимумдан h масофада жойлашган N нуқтада (11- а расм) манбанинг ўтасидаги dx қисмидан ҳосил бўлган ёритилганлик қўйидаги муносабат билан аниқланади:

$$dE = I_0 dx \left(1 + \cos \frac{4\pi lh}{\lambda D} \right) = I_0 dx \left(1 + \cos \frac{2\pi h}{\mathcal{B}} \right).$$



11- расм.

Бу ерда қисқалык учун $\lambda D/2l$ нисбат (интерференцион полосанинг көнглиги) \mathcal{B} билан белгиланган. N нүктада S_0 дан чапда x масофада жойлашган dx қисмдан ҳосил бўлган ёритилганлик қўйидагига тенг:

$$dE = I_0 dx \left(1 + \cos \frac{2\pi(h-x)}{\mathcal{B}} \right).$$

N нүктадаги тўла ёритилганлик қўйидагича бўлади.

$$E = \int_{-b}^{+b} I_0 \left(1 + \cos \frac{2\pi(h-x)}{\mathcal{B}} \right) dx = I_0 2b + I_0 \frac{\mathcal{B}}{\pi} \sin \frac{2\pi b}{\mathcal{B}} \cos \frac{2\pi h}{\mathcal{B}}.$$

Бу йиғиндининг биринчи ҳади бутун экраннинг (истаган h учун) доимий ёритилганлигини (фон) кўрсатади, иккинчи ҳад эса h га боғлиқ равишда даврий ўзгарадиган ёритилганликни (максимум ва минимумларни) кўрсатади. Манбанинг $2b$ көнглиги ортиси билан фон узлуксиз кўпаяди, максимумларнинг катталиги эса $I_0 \mathcal{B}/\pi$ дан орта олмайди. Шундай қилиб, манбанинг көнглиги ортиши билан контрастлик узлуксиз камаяди. Қўйидаги

$$V = \frac{E_{\max} - E_{\min}}{E_{\max} + E_{\min}}$$

нисбат полосаларнинг кўринувчанлиги дейила-ди:

$$V = \frac{\mathcal{B}}{2\pi b} \left| \sin \frac{2\pi b}{\mathcal{B}} \right|.$$

$2b$ нинг катталиги ортиши билан кўрини увчалик қатор максимум ва минимумлардан ўтиб нолга ингилади. Кўринувчанликнинг $2b/\mathcal{B}$ га боғлиқ равишда ўзгариши 11- б расмда схема тарзида кўрсатилган.

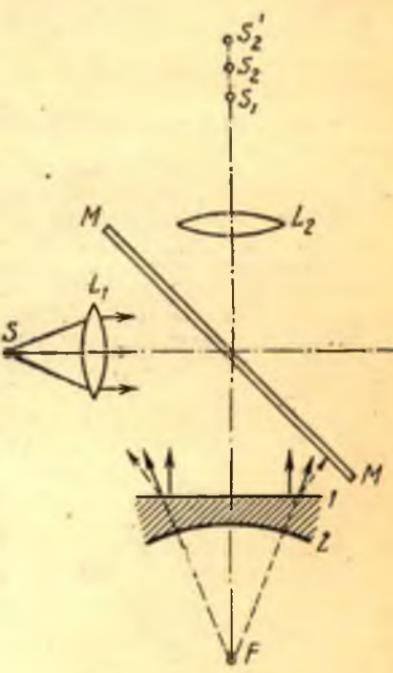
44. Ньютон ҳалқалари ҳосил қилиш схемаси 12- расмда тасвиранган. Агар 1-2 ковак ҳаво ўрнига синдириш кўрсаткичи каттароқ модда, масалан, сув ($n=1,33$) қилин тўлдирилса, ҳалқаларнинг радиуси қандай ўзгариади? (Ньютон тажрибаси.)

Жавоб: ʌ камайгани учун мос ҳалқаларнинг радиуси ҳам камаяди. Бу жавобни 26 ва 27- масалаларнинг жавоблари билан қандай мослашибирош мүмкун?

Кўрсатма. Ковак ичидаги ҳаво қатлами бўлганда ҳалқалар 1 дан қайтган тўлқин (параллел даста) билан 2 дан қайтган тўлқин (қавариқ 2 кўзгунинг мавхум фокусидан чиқаётган ёйилувчи даста) устма-уст тушганда пайдо бўлади. L_2 линза манбанинг иккита мавхум S_1 (1 дан қайтган параллел даста L_2 линзанинг фокусида тўплланган) ва S_2 (F нинг тасвири) тасвирини ҳосил қиласди. Ҳалқаларнинг ўлчами $S_1 S_2$ масофа билан аниқланади. $1-2$ ковакни сув билан тўлдирсак, 2 дан қайтган нурлар сув қатламида (сочувчи линза) синиб, янада ёйилувчи бўлади ва L_2 линза уларни S_2 нүктада йиғади, натижада $S_2 S_1 > S_2 S_1$, демак, ҳалқалар кичрайади.

45. Агар пластинка иккиси қисмдан (крон $n=1,50$ ва флинт $n=1,75$), линза кромдан ($n=1,50$) ясалган бўлиб, улар ўртасидаги ковак углерод сульфид ($n=1,62$) билан тўлдирсан бўлса, Ньютон ҳалқаларининг кўриниши қандай бўлади (13- расм)?

Жавоб: Крон устидаги қоронги ярим ҳалқалар флинт устидаги ёрур ярим ҳалқалар билан устма-уст тушади ва аксинча.



12- расм.



13- расм.

мадан чиқаётган ҳамма нурларни тескарисига алмаштирасак, тушаётган нур ҳам алмашади.

Күрсатма. (қ. 14- расм) I — II чегарада амплитуда учун қайтариш коэффициенти ρ га, ўтказиш коэффициенти эса (амплитудалар учун) t га теңг, II — I чегарада эса мос равиши ρ' ва t' га теңг бўлсин.

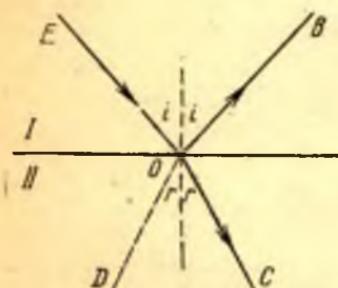
Тўғри юриш: тушаётган (EO) нурнинг амплитудаси A , қайтган (OB) нурнинг амплитудаси $A\rho$ га теңг, синган (OC) нурнинг амплитудаси $A\rho'$ га теңг.

Тескари юриш: ёруғлик CO бўйлаб тушганда синган (OE бўйлаб) нур $A\rho^2$ амплитудага, қайтган (OD бўйлаб) нур A тр' амплитудага, ёруғлик BO бўйлаб тушганда (OE бўйлаб) қайтган нур $A\rho^2$ амплитудага, синган (OD бўйлаб) нур $A\rho t$ амплитудага эга бўлади. Ўзаролик принципига мувофиқ,

$$A\tau t' + A\rho^2 = A, \quad A\tau\rho' + A\rho t = 0,$$

яъни

$$\rho = -\rho' \text{ ва } \tau t' = 1 - \rho^2.$$



14- расм.

Жавоб: Муҳитларнинг жойлашиш тартиби ўзгарганда қайтиш коэффициентининг катталиги ўзгармай қолиб, унинг ишораси ўзгаради; $\rho' = -\rho$ (фаза π га ўзгаради). Ўтказиш коэффициенти ўзгаради: $t' = (1 - \rho^2)/t$. Муҳитлар жойлашиш тартибининг ўзгариши ρ ўзгарамас бўлганда т ни ўзгаририши синаётганда дастанинг кўндаланг кесими ўзгаришининг натижаси бўлади. Энергиянинг сақланиш қонунидан $|\rho| = |\rho'|$ бўлганда $\tau t' = -(1 - \rho^2)$ бўлиши кераклигини кўрсатиш қийин эмас (191-машқ билан ҳам солиширинг).

47. Тушаётган дастанинг интенсивлигини 1 га тең деб ҳисоблаб, ясси-параллел пластинкадаги кўпкаррали интерференция вакъта да ўтаётган (I_{yT}) ва қайтаётган ($I_{қайт}$) ёруғлик интенсивлигининг тақсимот формуласини

келириб чиқаринг, бунда ютиш коэффициенти $A = 0$, яъни $T + R = 1$ деб фараз қиласиз.

Жавоб:

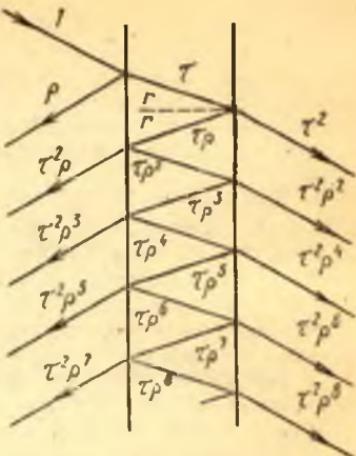
$$I_{yT} = \frac{T^2}{(1-R)^2} \frac{1}{1 + \frac{4R}{(1-R)^2} \sin^2 \left(\frac{1}{2} \Psi \right)} = \frac{1}{1 + \frac{4R}{(1-R)^2} \sin^2 \left(\frac{1}{2} \Psi \right)},$$

$$I_{қайт} = \frac{\frac{4R}{(1-R)^2} \sin^2 \left(\frac{1}{2} \Psi \right)}{1 + \frac{4R}{(1-R)^2} \sin^2 \left(\frac{1}{2} \Psi \right)}.$$

Кўрсатма: Амплитуда учун қайтариш коэффициентини ρ га, ўтказиш коэффициентини эса t га (ютиш коэффициенти нолга теңд бефароз қилинади,

$\alpha = 0$) тенг деб, оқибатда $R = \rho^2$ ва $T = \tau^2$ ва $R + T = 1$ деб олиб үтәётган $(0, 1, 2, 3 \dots)$ ва қайтган $(0', 1', 2', 3' \dots)$ нурларнинг амплитудаларин топамиз (15- расм). Шунинг учун үтәётган дастадаги ёруғлик тебраниши $\tau^2 \rho^{2k} \exp [i(\omega t - k 2\pi m)]$ ифода билан аниқланади, бу ерда k — дастанинг номери ($k=0, 1, 2 \dots$), m — интерференция тартиби. Қайтган дасталарда ёруғлик тебраниши $\tau^2 \rho^{2k-1} \exp [i(\omega t - 2\pi m)]$ ифода билан аниқланади, бу ерда $k=1, 2, 3 \dots$. Нолинчи тартибли қайтган дастада ($k=0$) тебраниш $\rho \exp [i(\omega t + \pi)] = -\rho \exp (i\omega t)$ билан аниқланади (қайтиш шартларидаги фарқ натижасида үтәётган дастада нисбатан ярим тұлғын یўқотилиши ҳисобга олинган).

Демек, үтәётган дастадаги натижавий тебраниши:



15- расм.

$$A = \sum_{k=0}^{k=\infty} \tau^2 \rho^{2k} \exp [i(\omega t - k 2\pi m)] = \frac{T}{1 - R \exp (-i 2\pi m)} \exp i\omega t,$$

қайтган дастадаги натижавий тебраниши:

$$\begin{aligned} B &= -\exp (i\omega t) \left| \rho - \tau^2 \sum_{k=1}^{k=\infty} \rho^{2k-1} \exp [-ik 2\pi m] \right\} = \\ &= -\exp (i\omega t) \rho \frac{1 - (T + R) \exp (-i 2\pi m)}{1 - \operatorname{Re} \exp (-i 2\pi m)} = \\ &= -\exp (i\omega t) \rho \frac{1 - \exp (-i 2\pi m)}{1 - \operatorname{Re} \exp (-i 2\pi m)}. \end{aligned}$$

Интенсивлика үтиб, яғни $I_{\text{жт.}} = AA^*$ ва $I_{\text{қайт.}} = BB^*$ формулалардан фойдаланып, құйыдагини топамиз:

$$\begin{aligned} I_{\text{жт.}} &= \frac{T^2}{1 + R^2 - 2R \cos 2\pi m} = \frac{T^2}{(1-R)^2} \frac{1}{1 + \frac{4R}{(1-R)^2} \sin^2 \left(\frac{1}{2}\psi \right)} = \\ &= \frac{1}{1 + \frac{4R}{(1-R)^2} \sin^2 \left(\frac{1}{2}\psi \right)}. \end{aligned}$$

$$I_{\text{қайт.}} = R \frac{2[1 - \cos 2\pi m]}{1 - 2R \cos 2\pi m + R^2} = \frac{\frac{4R}{(1-R)^2} \sin^2 \left(\frac{1}{2}\psi \right)}{1 + \frac{4R}{(1-R)^2} \sin^2 \left(\frac{1}{2}\psi \right)}$$

Бу ерда $\psi = 2\pi m$. Бундан истаган ынталыштың икигерий ψ еки m учун $I_{\text{жт.}} + I_{\text{қайт.}} = 1$, яғни үтәётган ва қайтган дасталар интенсивликларининг ығийдиси, энергиянынг ғақланиши принципига мувофиқ, тушаётган дастанинг интен-

сивлигига тенг бўлади, чунки биз ёруғликнинг ютилишини ҳисобга олмаяпмиз ($A = 0$).

Эслагма. Формулани келтириб чиқаришда биз 0 дан ∞ гача йиғинди олдик, яъни интерференциялашувни дасталарнинг сони чексиз катта деб ҳисобладик. Бу эса интерференцион асбобнинг ўлчамлари чексиз деган ёки қўшилаётган дасталарнинг интенсивлиги юқори тартибли дасталарни жуда заиф деб ҳисоблаш учун етарли даражада тез сўнади (ва R га боғлиқ) деган фаразга мос келади.

48. Кўп каррали интерференцияда $I_{\text{т}}$ билан $I_{\text{қайт}}$ нинг R га боғлиқ радијида ўзаро жойлашишини график тарэда тасвирланг (к. 47- машқ). R нинг ўсиши билан қайтган ёруғликнинг умумий ҳиссаси ўтган ёруғликка нисбатан ортади, лекин $I_{\text{қайт}} + I_{\text{т}}$ йиғинди ўзгармайди ва тушаётган дастанинг интенсивлигига (16- расм) тенг бўлиб қолаверади.

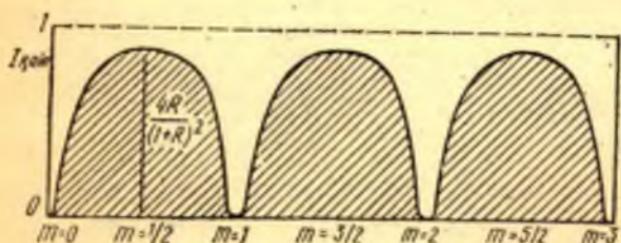
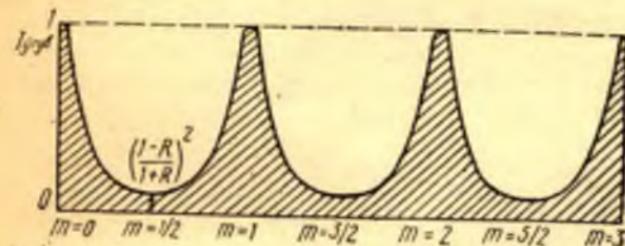
49. Люммер—Герке пластинкасидаги турли тартибли полосалар пластинканинг икки томонида жойлашади. 1) Юқори тартибли полосалар қаерда жойлашган? 2) Полосанинг кенглиги интерференция тартиби, тўлқин узунлигига, пластинканинг қалинлигига қандай боғлиқ?

Жавоб: 1) $m \lambda = 2h \sqrt{n^2 - \cos^2 \varepsilon}$, бу ерда m — интерференция тартиби, ε — чиқаётган нурнинг пластинка юзи билан ташкил қилган бурчак; шундай қилиб, тартиб ортиши билан полосалар пласгинкадан узоқлашади (ε ўсади).

2) $\Delta \varepsilon = \frac{\lambda \sqrt{n^2 - 1}}{2h}$, яъни полосанинг кенглиги тўлқин узунлигининг ортиши билан ўсади ва пластинка қалинлиги ҳамда интерференция тартиби ўсиши билан камайди.

50. Фабри—Перо эталонида турли тартибли полосалар концентрик ҳалқалар кўрининишига эга бўлади. 1) Юқори тартибли полосалар қаерга жойлашган — марказга яқинроқми ёки марказдан узоқроқми? 2) Полосанинг кенглиги интерференция тартиби, тўлқин узунлигига, эталоннинг h қалинлигига қандай боғлиқ?

Жавоб: 1) $m \lambda = 2h \cos \varphi$, бу ерда φ — чиқаётган нур билан пластинкага ўтказилган нормаль орасидаги бурчак. Шундай қилиб, тартиб ўсиши билан ($+ \Delta m$) полосалар марказга яқинлашади (φ камаяди).



16- расм.

2) $\Delta\Phi = \frac{\lambda}{2h \sin \phi}$, яғни полосаларнинг кенглиги тұлқин узунлигининг ва интерференция тартибининг үсиши билан ортади, этalon қалинлашганда полосалар кенглиги камаяди.

51. Ёруғлик юпқа парда орқали үтганды ҳам интерференция манзараси күзатылады. Бунда манзара қайтган ёруғлиқда күзатылған манзарага құшимча (максимумлар минимумлар үрнида ва ақсина) бўлиб, ранглар (оқ ёруғлиқда күзатылганда) очроқ бўлади. Үтәётган ёруғлиқдаги интерференцияланган нурлар йўлини кўрсатинг ва юқорида айттылган хусусиятларининг сабабини айтиб беринг.

Кўрсатма. Кўп карралы қайтишин, энергиянинг сақланиш қонуини ёки ҳар бир қайтишда ярим тұлқин йўқотилишини, үтәётган ва қайтаётган ёруғлик интенсивларини муносабатини ҳисобга олинг.

52. Сувун пардалари ва пулфаклари юзида қора доғ пайдо бўлиши одатда парданинг ҳозир йиртилишидан дарак беради. Шу ҳодисанинг сабабини айтиб беринг.

Кўрсатма. Қора доғ пайдо бўлишининг интерференцион шартини топинг.

53. Ньютоннинг m - қоронги ҳалқасининг радиусини ҳисоблаб топинг (17- расм)

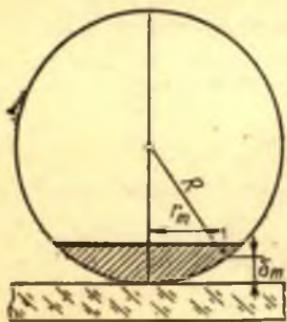
Жавоб: $r_m^2 = (2R - \delta_m) \delta_m \approx 2R \delta_m$, бунда $\delta_m = \frac{1}{2} \lambda$, яғни $r_m^2 = mR\lambda$.

54. Агар майда чанг босган кўзгу юзига қарасак, чанг заррасидан сочилған ва чангнинг кўзгудаги тасвиридан қайтган нурлар үртасидаги интерференция натижасида пайдо бўлган интерференцион ҳалқаларни яққол кўриш мумкин. Кўзгунинг қалинлигъ катта бўлипига қарамай зарур бўлган кичик йўл фарқи қандай пайдо бўлади? Нима учун бундай тажрибани фақат майда чанг билан ўтказиш мумкин?

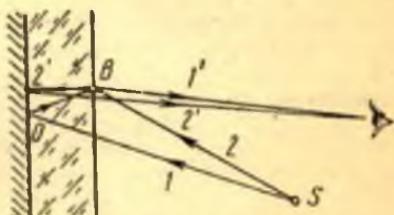
Жавоб: к 18- расм; шу ҳолдаги интерференция апертурасининг катталигига (BSO га) эътибор беринг.

55. Ёруғликнинг ғадир-бұдур сиртдан қайтиши (19- расм). Ёруғлик ғадир-бұдур сиртга тушганда диффуз (тарқоқ) қайтиш юз беради. Лекин тушиш бурчаги 90° га яқин бўлса, жилосиз (хира) сиртдан текис қайтиши (тасвири) қизғаш рангларда күзатиш мумкин. Нима учун шундай бўлади?

Кўрсатма. Нотекисликларнинг учи ва асосидан текис қайтгаңдаги йўл фарқи $2h \cos i$ га teng бўлади, бу ерда h — нотекисликнинг баландлиги, i — тушиш бурчаги. Агар $2h \cos i = m \frac{1}{2} \lambda$ бўлса (бу ерда m — тоқ сон), у ҳолда текис қайтиш йўналишида ёруғлик кўринмайди, ёруғлик бошқа i' йўналиш бўйича тар-



17- расм.



18- расм.



19- расм.

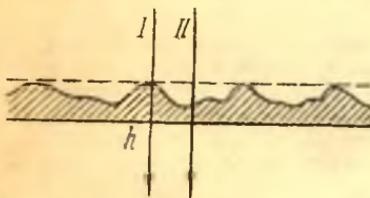
бұлса, текис қайтишни күзатыш үчүн h нинг шунчалық катта ва i нинг шунчалық кичик қийматлари етарлы. Бундан λ га нисбатан h жуда кичик бўлса, сирткүзгусимон бўлади; Рентген нурлари үчун λ атомлараро масофаларга тенг ва сиртни кўзгусимон қилиб силлиқлаш мумкин эмас. Рентген нурлари жуда кичик сирпанувчи бурчак остида тушаётгандагина уларнинг текис (кўзгусимон) қайтишини күзатыш мумкин (Комптон, 1923 й., сирпаниш бурчаги $10-20'$, $\lambda = 1,28 \text{ \AA}$).

56. Ерүғликтинг хира сиртдан ўтиши (20- расм). Хира сиртдан ўтаётган ясси тўлқин диффуз тўлқинга айланади (хира шиша «шашфоғ эмас»). Хира шишининг сиртига сув, ёки яхшиси бензол ёки глицерин ($n \approx 1,50$) тегизсак, шишини тинниқлаштирган бўламиз. Бу ҳодисани изоҳлаб беринг. Нотекисликларниң ўлчамлари (h) қандай бўлганда шиша хира бўлади?

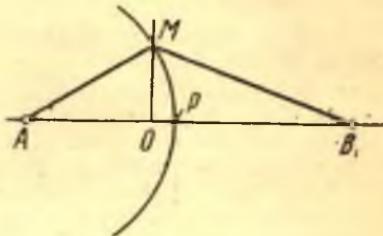
Кўрсатма. Хира шиша нотекисликлари орқали ўтаётгандаги йўл фарқини кўриб чиқинг.

$$\text{Жавоб: } h(n - 1) > \frac{1}{2} \lambda.$$

57. 21- расмда кўрсатилган ҳол учун Френеллинг марказий зонасининг радиусини ҳисоблаб топинг, бунда $AP = a$, $PB = b$, $MB = b + \frac{1}{2} \lambda$, $MO = r$.



20- расм.



21- расм.

$$\text{Жавоб: } r = \sqrt{\frac{ab}{a+b}} \lambda. (\lambda \text{ га нисбатан } \lambda^2 \text{ ли ҳадларни эътиборга олманг.})$$

58. Ясси тўлқин учун Френеллинг марказий зонасининг радиусини геометрик үсулда ва 57- масаланинг хусусий ҳоли сифатида ҳисоблаб топинг.

$$\text{Жавоб: } r = \sqrt{b\lambda}.$$

59. Ясси тўлқиннинг ясси чегарадан текис қайтиши ва синиши тўғрисидаги масалани Френель зоналари методи асосида ечинг.

Кўрсатма. Чегарани кенгликлари a га тенг бўлиб, тушиш текислигига перпендикуляр бўлган ясси зоналарга бўлинг.

Агар тўлқин φ бурчак остида тушиб, биринчи муҳитга ψ бурчак остида қайтаётган ва иккинчи муҳитга χ бурчак остида ўтаётган бўлса, у ҳолда зоналар чегарасидан қайтган нурларнинг йўл фарқи

$$\Delta_r = a(\sin \varphi - \sin \psi),$$

синган нурларнинг йўл фарқи

$$\Delta_d = a(n_1 \sin \varphi - n_2 \sin \chi)$$

бўлади. Бу ерда a ни ҳамма вақт $A, = \lambda$ бўладиган қилиб, яъни ҳар бир зонанинг чап ва унг ярми қайтариштўлқинлар бир-бирини йўқотадиган қилиб танлаш мумкин. Факат $\sin \phi = \sin \psi$ йўналиш, яъни $\phi = \psi$ бўлган ҳол учун зона кенглигини бундай танлаш мумкин эмас. Бу йўналишда ёруғлик қайтади. Шунга ўхшаш синган нурлар учун сиртни зоналарга истаган тарзда бўлганда ёруғлик йўқолмайдиган ягона йўналиш $n_1 \sin \phi - n_2 \sin \chi = 0$ шартга, яъни синиш қонунига бўйсунади.

60. Тебранишнинг B нуқтада (қ. 21-расм) Френеллинг биринчи зонаси таъсирида пайдо бўлган амплитудасини ҳисоблаб топинг.

Кўрсатма. Натижавий амплитуда биринчи зонанинг юзига пропорционал бўлиб, у эса 58- машққа мувофиқ $\pi b \lambda$ га teng. Лекин биринчи зонанинг турли қисмларидан чиқаётган иккиласмачи тўлқинлар B нуқтага маълум фазалар фарқига ега бўлиб етиб келгани учун 8.8-расмга биноан уларнинг таъсири $2/\pi$ марта камайди.

Жавоб: Амплитуда $2b\lambda$ га пропорционал бўлади.

61. Френель—Гюйгенснинг иккиласмачи элементар тўлқинининг амплитудасини ҳисоблаб топинг.

Кўрсатма. a_0 амплитуда тебранишнинг ds элементга етиб борган A амплитудасига ва шу элементнинг юзига пропорционал, яъни

$$a_0 = cA ds.$$

Ифодадаги с коэффициентни аниқлаш учун ясси $A \sin(\omega t - \phi)$ тўлқиннинг B нуқтадаги (қ. 21-расм) бевосита таъсирини ёрдамчи сирт сифатида ясси тўлқин фронтидан фойдаланиб Френель методи бўйича ҳисоблаб топилган таъсир билан солиширамиз. Р дан B гача бўлган масофа b га teng.

1. B нуқта учун бевосита ҳисоблаш: $A \sin(\omega t - \phi - kb)$, яъни B нуқтадаги амплитуда A га, фаза эса $(\phi - kb)$ га teng бўлади.

2. Френель методи бўйича ҳисоблаш. (33.1) га мувофиқ B нуқтадаги амплитуда тахминан a_0/b га teng (чунки $MB \approx b$), яъни $cA ds/b$. 60- машққа мувофиқ, биринчи зонанинг юзи ва турли қисмларидан чиқаётган тўлқинлар фазасининг фарқини ҳисобга олганда, унинг таъсири $cA 2b \lambda/b = 2cA \lambda$ га teng. B нуқтадаги таъсир биринчи зона таъсирини ярмига teng бўлгани учун B нуқтадаги изланяётган амплитуда $cA \lambda$ га teng.

Бевосита ҳисоблаш билан таққослаш ғнатижасида $cA \lambda = A$ га эга бўламиш, яъни

$$[c = 1/\lambda].$$

Шундай қилиб, ҳар бир ds элементдан қўйидаги сферик тўлқин чиқади:

$$\frac{a_0}{r} \sin(\omega t - \phi - kr) = \frac{cA ds}{r \lambda} \sin(\omega t - \phi - k r).$$

62. Ясси кўзгудан қайтаётган параллел пурларнинг йўл фарқини аниқланг.

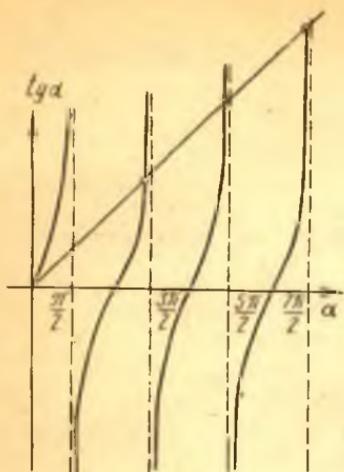
Жавоб: Ноль.

63. Агар юмалоқ тешик (масалан, ирис диафрагма) катталашганда унинг илгари бир зонага teng бўлган ўлчами икки зонага етса, мос B нуқтадаги ёритилганлик кескин камайиб, қарийб нолга teng бўлиб колади, ваҳоланки катталашган тешикдан ўтаётган ёруғлик энергияси оқими тахминан икки баравар ортади. Шу икки хил фактни қандай қилиб бир-бирига мослаштириш мумкин?

Кўрсатма. Энергиянинг бутун дифракцион манзара бўйича тақсимланишини эътиборга олиш керак.

64. Араго — Пуассон тажрибасида ёруғлик манбани сифатида нуқта эмас, балки ёруғланувчи кичик жисм, масалан, салб (крест) олинган бўлсин. Геометрик соя марказида манбанинг тасвири кўринадими ёки ёруғ нуқта кўринадими?

Жавоб: Манбанинг тасвири.



22-расм.

текисликкінг ұмма нүқтәләри учун бир хил бўллиб, фокат дифракция бўлмаслигини кўрсатинг.

Кўрсатма. Агар тўлқинни ҳеч нарса чегаралаб турмаса, яъни экранлар ҳам, тешиклар ҳам бўлмаса, A соҳадан ташқари ұмма соҳалар қоронги бўлишига эътибор беринг. Агар экран мавжуд бўлганда бирор нүқтадаги амплитуда α бўлиб, тўлдирувчи тешик мавжуд бўлганда эса β бўлса, $\alpha + \beta = 0$ бўлади.

67. Нурлар тирқишига қия тушаётганда юз берган Фраунгофер дифракциясида натижавий тебранишнинг амплитудасини график ва аналитик усулда топинг.

68. Бир тирқиши туфайли ҳосил бўлган Фраунгофер дифракциясидаги φ бурчакнинг амплитудаларнинг максимумларига мос келадиган қыйматларини аниқланг.

Кўрсатма. Максимум шарти график усулда ечиладиган ва қўйидаги ҳолларда илдизларга эга бўлган (22-расм) $\operatorname{tg} \alpha = \alpha$ трансцендент тенгламага олиб келади, бу ерда $\alpha = (b\pi/\lambda) \sin \phi$,

$$\alpha_1 = 0, \alpha_2 = 1,43\pi, \alpha_3 = 2,46\pi$$

$$\alpha_4 = 3,47\pi, \alpha_5 = 4,47\pi \dots$$

69. Бир тирқиши туфайли ҳосил бўлган Фраунгофер дифракциясидаги амплитуда ва интенсивликларнинг қыйматларини $\alpha = (b\pi/\lambda) \sin \phi$ нинг ҳар бир 30° даги қыйматлари учун ҳисобланг ва тегишли графикларини чизинг.

70. Агар ясси тўлқин кенглиги b га teng бўлган тирқишига тирқишининг текислигига ўтказилган нормаль билан ψ бурчак ташкил қилган йўналишда тушаётган бўлса, минимумлар вазиятларини белгилайдиган φ бурчакларни топинг.

Жавоб: $\sin \phi = \sin \psi + m \lambda/b$, бу ерда m — бутун сонлар.

71. Тирқиши иккى марта кенгайтирсан, ўтаётган ёргулук оқими ҳам иккى марта кўпаяди. Иккинчи томондан бунда амплитуда ҳам иккى марта ортади, демак интенсивлик тўрт марта ортиши керак. Бундай туюлма парадокснинг сабаби нимада?

Жавоб: к. 63-машқ.

65. Тўлқин сиртини ҳалқа шаклидаги зоналарга бўлганда биз Френель методи бўйича аниқланган фаза ҳақиқий фазадан $\pi/2$ га фарқ қиласар экан деган холосага келган эдик, тўлқин сиртини меридионал тилимларга бўлганда эса ҳисоблаб топилган ва ҳақиқий тўлқинлар ўтасидаги фаза бўйича фарқ $\pi/4$ га teng деган холоса чиқардик. Бу кўринма фаркнинг сабаби нимада?

Кўрсатма. Тақослаш вақтида векторнинг тўлқин кутби яқинидаги элементар кисмидан чиқсан бошлангич йўналишининг ўзигагина асосланиш керак. Тилимлар методида эса бошлангич йўналиш деб векторнинг меридионал тилим таъсирида пайдо бўлган йўналиши ҳисобланади. Тилимни меридионал зоналарга үхаша зоналарга бўлиб мос тузатма киритиш керак.

66. *Бабине теоремаси.* Агар экранлар ва тешиклар шакли, ўлчамлари ва жойлашиши бўйича мос бўлса, улар тўлдирувчи деб аталади. Тўлдирувчи экран ва тешиклар вужудга келтирган дифракцион манзара фокаль

72. $a(x, y) = a_0 \exp [-(x^2 + y^2)/2w_0^2]$ ясси түлқин фронтида амплитуда Гаусс тақсимотига эга бўлса, дифракцияланган түлқинни ҳисобланг (к. 9.8-а расм).

Кўрсатма. Изланаётган майдонни Френель — Кирхгоф интегралидан топиш мумкин:

$$s(x, y) = \iint_{-\infty}^{\infty} \frac{a(x', y')}{r} \cos(\omega t - kr) dx' dy',$$

$$r = \sqrt{z^2 + (x - x')^2 + (y - y')^2}.$$

$1/r$ кўпайтувчининг ўрнига $1/z$ ёзиш, косинуснинг аргументида эса таҳминан

$$r \approx z + [(x - x')^2 + (y - y')^2]/2z$$

деб ҳисоблаб, косинусни

$$\cos \alpha = \frac{1}{2}(e^{i\alpha} + e^{-i\alpha})$$

Эйлер формуласи ёрдамида ўзгартириш ва қўйидаги интегралдан фойдаланиш керак:

$$\int_{-\infty}^{\infty} \exp \left[\frac{\xi'^2}{2w_1^2} - \frac{(\xi - \xi')^2}{2w_2^2} \right] d\xi = \sqrt{2\pi} \frac{w_1 w_2}{\sqrt{w_1^2 + w_2^2}} \exp [-\xi^2/2(w_1^2 + w_2^2)].$$

Жавоб:

$$s = \frac{2\pi}{k} a_0 \frac{w_0^2}{\sqrt{w_0^4 + (z/k)^2}} \exp \left[-\frac{x^2 + y^2}{2w^2} \right] \cos \left(\omega t - k \left[z + \frac{x^2 + y^2}{2R} \right] - \alpha \right),$$

$$R = z + (k w_0^2)^2/z; \quad w^2 = w_0^2 + (z/k\omega_0)^2, \quad \operatorname{tg} \alpha = k w_0^2/z.$$

73. Агар панжаранинг d даври тирқишининг b кенглиги билан ўлчовдош, яъни $d = nb$ бўлса, у ҳолда панжаранинг спектридан номерлари n сонига карали бўлган барча максимумлар йўқолади. Шундай эканини кўрсатинг.

74. (46.1) формулати келтириб чиқаринг:

$$A = A_0 \frac{\sin \alpha \sin N \beta}{\alpha}.$$

Кўрсатма. Формулани чиқаришда амплитудаларнинг бир тиркиш туфайли бўладиган тақсимоти (тирқишининг кенглиги $b \gg \lambda$) $A_0 \frac{\sin \alpha}{\alpha} = f(\alpha)$ булиб,

бу ерда $\alpha = \frac{\pi b}{\lambda} \sin \phi$, $f(\alpha) = \phi$ нинг секин ўзгарадиган функцияси ва ϕ жуда кеңг бўлмаган чегараларда ўзгарганда бу функцияни ўзгармас деб ҳисоблаш мумкин эканлигини эътиборга олиш керак.

Бутун панжаранинг таъсирини топиш учун айрим тирқишларнинг таъсириларин икки кўшини тирқишлар ўртасидаги фазалар фарқи қўйидагига тенг эканлигини ҳисобга олиб қўшиб чиқиш керак:

$$\Phi = \frac{2\pi}{\lambda} d \sin \phi = 2\beta.$$

Шундай қилиб, n -тиркىшнинг x , z координатали нуктадаги (у ўки штреклар бўйлаб йўналган) таъсири куйидаги фактор билан белгиланади:

$$u_n = f(\alpha) \exp [i \{k(x \sin \varphi + z \cos \varphi) + n\Phi\}],$$

$$u = \sum_0^{N-1} u_n = f(\alpha) \exp[ik(x \sin \varphi + z \cos \varphi)] S,$$

бу ерда

$$S = \sum_0^{N-1} \exp(iN\Phi) = \frac{1 - \exp(iN\Phi)}{1 - \exp(i\Phi)} = \frac{\exp\left(\frac{1}{2}iN\Phi\right)}{\exp\left(\frac{1}{2}i\Phi\right)} \frac{\sin\left(\frac{1}{2}N\Phi\right)}{\sin\left(\frac{1}{2}\Phi\right)}.$$

Мавхум кўрсаткичларга эга бўлган кўшайтувчилар натижавий тўлқининг фазасини белгилайди, қолганлари эса унинг амплитудасини белгилайди; шундай қилиб, амплитуда куйидагига тенг:

$$f(\alpha) \frac{\sin\left(\frac{1}{2}N\Phi\right)}{\sin\left(\frac{1}{2}\Phi\right)} = A_0 \frac{\sin \alpha}{\alpha} \frac{\sin N\beta}{\sin \beta}.$$

Интенсивликка ўтиб, яъни $u \cdot u^*$ кўпайтма тузиб, қўйидагига эга бўламиш:

$$I = u \cdot u^* = A_0^2 \frac{\sin^2 \alpha}{\alpha^2} \frac{\sin^2 N\beta}{\sin^2 \beta}.$$

75. Диффракцион панжара спектридаги амплитудалар (ва интенсивликлар) тақсимотининг $A = A_0 f(\alpha) \frac{\sin N\beta}{\sin \beta}$ формуласидан фойдаланиб, панжара спектридаги бош максимумларнинг, қўшимча минимумларнинг, қўшимча максимумларнинг жойлашишини топинг; қўшимча максимумларнинг амплитуда ва интенсивликларини, бош максимумнинг ярим кенглигини, қўшимча максимумларнинг нисбий интенсивликларини аниқланг (бу ерда $f(\alpha) = \frac{\pi}{\lambda} d \sin \varphi$ секин ўзгарадиган функцияси ва $\beta = \frac{\pi}{\lambda} d \sin \varphi$).

Жавоб: Бош максимумларнинг вазияти $\sin \beta = 0$, $\sin N\beta = 0$ шартлардан аниқланиб, бундан $\beta = m\pi$, $m = 0, 1, 2, \dots$, яъни $d \sin \varphi = m\lambda$ бўлади. Қўшимча минимумларнинг вазияти $\sin \beta \neq 0$, $\sin N\beta = 0$ шартлардан аниқланиб, бундан $\beta = \pi(m + p/N)$, бу ерда m — ихтиёрий бутун сон, p эса $1, 2, \dots (N-1)$ қийматларга эга бўлади, яъни $d \sin \varphi = \lambda(m + p/N)$. Қўшимча максимумларнинг вазияти $\sin N\beta \approx 1$ шартдан аниқланади (чунки $\sin \beta$ функция β нинг ўснши билан қиёсан секин ўзгаради). Бундан $\beta \approx \pi(m + \mu/2N)$ келиб чиқади, бу ерда m — бош максимумнинг номери ($m=0, 1, 2, \dots$) ва $\mu = 3$ дан ($2N-3$) гача ўзгарадиган бутун тоқ сон, $\mu = 1$ ва $\mu = 2N-1$ бўлганда қўшимча максимумлар кузатилмайди, чунки бунда $\sin \beta$ қиёсан тез ўзгаради (пастроқка қаранг).

Қўшимча максимумларнинг амплитудаси $\frac{1}{\sin(\mu\pi/2N)}$ га, уларнинг интенсивлиги эса $\frac{1}{\sin^2(\mu\pi/2N)} \approx \frac{4N^2}{\pi^2\mu^2}$ га пропорционал бўлади, чунки μ нинг кичик қийматларида, яъни бош максимум яқинида $\frac{\mu\pi}{2N}$ кичик бўлади. Бош мак-

сүмум интенсивлигининг ярмига

$$\left(\sim \frac{1}{2} N^2 \right) \text{ түгри келадиган } \beta^* \text{ қымат}$$

$$\frac{\sin^2 N \beta^*}{\sin^2 \beta^*} = \frac{N^2}{2} \text{ шартдан аниклана-}$$

$$\text{ди. } \beta^* \text{ кичик булгани учун } \sin^2 N \beta^* =$$

$$= \frac{1}{2} (N \beta^*)^2. \text{ Бу трансцендент тенг-}$$

$$\text{ламанинг сонли ечими } N \beta^* =$$

$$= 80^\circ = 1,38 \text{ рад эканини күрсата-}$$

$$\text{ди. } 2 \beta^* \text{ катталик бош максимум-}$$

$$\text{нинг интенсивликнинг ярмидаги}$$

$$\text{көнглигини билдиради: } 2 \beta^* = 2,76/N$$

$$(23-\text{расм}). N \text{ жуда катта булга-}$$

$$\text{ни учун бош максимумлар жуда ўт-}$$

$$\text{кир. } \sin N \beta / \sin \beta \text{ функция макси-}$$

$$\text{мал қыйматга эга бўладиган нуқта}$$

$$\text{билин бу функция максималнинг}$$

$$\text{ярмига тенг бўлган қыйматга эга}$$

$$\text{бўладиган нуқта орасидаги масофа } \beta^* = 1,38/N \text{ га тенг, бу биринчи}$$

$$\text{нуқта билан берилган функция биринчи марта нолга айланадиган нуқта орасидаги масофа эса } \pi N > 2 \beta^* = 2,76/N \text{ га тенг. Биринчи қўшимча максимумнинг}$$

$$(\mu = 1) \text{ вазиятига } \beta = \frac{3 \pi}{2N} = \frac{1,5}{N} \text{ мос келади. Шундай килиб, биринчи қўшимча}$$

$$\text{максимумнинг } (\mu = 1) \text{ устига қўшини бош максимум тушади, охирги қўшимча}$$

$$\text{максимум } (\mu = 2N - 1) \text{ эса наебатдаги номерли бош максимум томонидан коп-}$$

$$\text{ланади, яъни } 1-\text{ва } (2N-1)-\text{қўшимча максимумлар кузатилмайди ва } (N-1)$$

$$\text{та қўшимча минимумлар орасида жойлашган } (N-2) \text{ та қўшимча максимум}$$

$$\text{қолади.}$$

$$\text{Кузатилган биринчи қўшимча максимум } \mu = 3 \text{ га мос бўлади ва бош мак-}$$

$$\text{симумнинг чўқисидан } \beta = \frac{3 \pi}{2N} = \frac{4,7}{N} \text{ га мос бўлган масофада жойлашган}$$

$$\text{бўлади. Унинг интенсивлити } 4 N^2 / \pi^2 \mu^2 \text{ га, яъни бош максимум интенсивлиги }$$

$$\text{нинг } 4/9 \pi^2 \text{ қисмига } (\approx 1/22 = 5\%) \text{ тенг бўледи; наебатдеги қўшимча максимум-}$$

$$\text{нинг } (\mu = 5) \text{ қисмига интенсивлиги эса бош максимум интенсивлигининг } 4/25 \pi^2 =$$

$$= 1/62 = 1,6\% \text{ қисмига тенг бўлади ва ҳоказо.}$$

$$76. \text{ Синусоидал панжарарага нормал равишда тушаётган ясси тўлқин дифрак-$$

$$\text{циясини кўриб чиқинг (Рэлей).}$$

$$\text{Кўрсатма. Агар панжара } xy \text{ текисликда жойлашган ва тўлқин } z \text{ ўқ бўй-}$$

$$\text{лаб келаётган бўлса, } E \text{ тўлқиннинг дифференциал тенгламаси}$$

$$\frac{\partial^2 E}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 E}{\partial z^2} = \frac{1}{v^2} \cdot \frac{\partial^2 E}{\partial t^2}$$

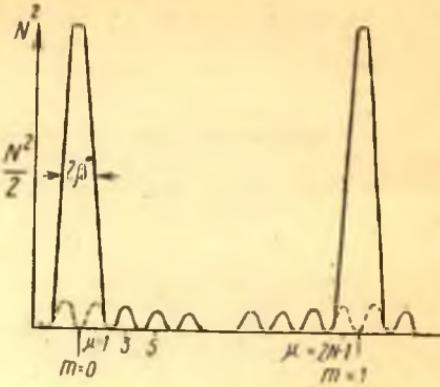
$$\text{куриниша бўлади. Частотаси } \omega \text{ бўлган синусоидал тўлқиннинг дифференциал тенгламаси}$$

$$\frac{\partial^2 E}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 E}{\partial z^2} + k^2 E = 0 \quad (1)$$

$$\text{бўлади, бу ерда } k = \omega/v = 2\pi/\lambda \text{ — тўлқин сони.}$$

$$\text{Чизиқли (1) дифференциал тенгламанинг ечими қўйидаги кўриниша бўлади:}$$

$$E = A \exp[i(ux - z\sqrt{k^2 - u^2})],$$



23- расм.

бу ерда A ва u — ихтиёрий функциялар. Бу ечим z ўқ билан φ бурчак ташкил қылган йұналишлар бўйича тарқалаётган \hat{A} амплитудали ясси тұлқиннелердегі түплемидан иборат бўлиб, бунда $\sin \varphi = \pm u/k$ (4- машққа солишитиринг). Юқоридаги ифодада u — ихтиёрий функция бўлгани учун дифракцияланган тұлқинлар умумий ҳолда турли йұналишлар бўйича тарқалиши мумкин (ягона чеклаш; $u \ll k$).

Ясси тұлқиннинг ясси чегарадаги (панжарадаги) дифракциясы ҳақидағи умумий масала шу панжаранинг хусусиятлари билан конкретлаштырилади. E нинг $z = 0$ сиртдаги қыймати Кирхгоф — Френель принципига мувофиқ қуйидаги күринишга эга бўлади:

$$E(x, 0) = f(x),$$

бу ерда $f(x)$ функция панжараның хусусиятлерини, яъни унинг ўтаётган тұлқин амплитудаси ва фазасынша күрсагадиган гаъсирини ҳарактерлайди. Рәлейнинг d даврли (x бўйлаб) ва максимал ўқказувчанлик коэффициенти C бўлган синусоидал панжараси учун қуйидагига эга бўламиш:

$$f(x) = C \exp\left(i \frac{2\pi}{d} x\right).$$

Биз танлаб олган Рәлей панжараси учун $E(x, 0) = f(x)$, яъни $A e^{iux} = C \exp\left(i \frac{2\pi}{d} x\right)$ шартдан A ва u ни аниқлаб олишимиз мумкин, натижада $A = C$ ва $u = 2\pi/d$ бўлиб, бу ерда C ва d параметрлар Рәлей панжарасининг хусусиятлари билан белгиланади. u нинг топилган қыйматини дифракцияланган ясси тұлқиннелердеги тарқалиш йұналишини белгиловчи $\sin \varphi = u/k$ ифодага қўйиб, қуйидагини топамиз:

$$\sin \varphi = \frac{2\pi}{d} \frac{1}{k} = \frac{\lambda}{d} \text{ ёки } d \sin \varphi = \lambda.$$

■ Шундай килиб, ясси монохроматик тұлқиннинг Рәлейнинг синусоидал панжарасида дифракциясы натижасида факат 1-тартибли спектр пайдо бўлади. $\varphi = 0$ мос келадиган иолинчи спектр ва $\sin \varphi_m = \pm m \lambda/d$ ($m = 2, 3 \dots$) бўлган юқори тартибли спектрлар бўлмайди. Агар $f(x) = C \sin \frac{2\pi}{d} x = \frac{C}{2i} \left[\exp\left(i \frac{2\pi}{d} x\right) - \exp\left(-i \frac{2\pi}{d} x\right) \right]$ бўлса, $E(x, 0) = f(x)$ чегара шартлари u функциялари $u = \frac{2\pi}{d} \frac{1}{k} = \frac{\lambda}{d}$, $u = -\frac{\lambda}{d}$ бўлган иккى тұлқин учун бажарилар экан, яъни бундай панжара 1- ва — 1-тартибли спектрлар ҳосил қиласди (к. 78- машқ).

77. 76- машқ. натижаларидан фойдаланиб, $d < \lambda$ бўлганда дифракцион спектрлар пайдо бўлмаслигини кўрсатинг ва шу фактнинг физик маъносини аникланг.

Кўрсатма. $d < \lambda$ бўлганда $\sin \varphi > 1$ бўлади, яъни дифракцияланган тұлқин тарқалиши мумкин бўлган йұналиш йўқ.

$E = A \exp[i(ux + z \sqrt{k^2 - u^2})]$ ифодадан шундай холоса чиқадики, $\lambda > d$, яъни $u > k$ бўлганда E қуйидаги кўринишга эга бўлади:

$$E = A \exp[-z \sqrt{u^2 - k^2}] \exp(iux),$$

яъни амплитудаси z бўйича $A \exp[-z \sqrt{u^2 - k^2}]$ қонун бўйича камаядиган ва демак, етарлича катта z масофада истаганча кичик бўлиши (z бўйлаб сўниши) мумкин бўлган тұлқин пайдо бўлади. Чекли амплитудали тұлқин x ўқ бўйлаб панжарага жуда яқин бўлган қатламдагина тарқалади.

78. 76-машқ натижаларидан фойдаланиб, иктиёрий бир ўлчамли даврий структурадаги дифракцияни күриб чықын.

Күрсатма: Даври d га тенг бўлган даврий структура учун қўйидагига эга бўламиш:

$$f(x) = \sum_m C_m \exp\left(im \frac{2\pi}{d} x\right),$$

бу ерда $m = 0, m = \pm 1, m = \pm 2$ ва ҳоказо (Фурье теоремаси).

Дифракцияланган тўлқинлар учун қўйидагини ёзиш мумкин:

$$E = \sum_{m=-\infty}^{+\infty} C_m \exp\left\{i\left[xm \frac{2\pi}{d} + z \sqrt{k^2 - m^2}\left(\frac{2\pi}{d}\right)^2\right]\right\}.$$

Бу қаторнинг ҳадлари m нинг катта ($m 2\pi/d > 2\pi/\lambda$) кийматларида z га боғлиқ равишда экспоненциал камаяди ва z катта бўлганда аҳамиятга эга бўлмайди. Қаторда фақат $m 2\pi/d \leq 2\pi/\lambda$ шартни ҳаноатлантирадиган m ли ҳадлар қолади. Булар $\sin \Phi_m = m \lambda/d$ шарт бажарилган Φ_m йўналишлар бўйича тарқалган ясси тўлқинлардир. $\sin \Phi_m = m \lambda/d$ муносабат эса даврий панжарарадаги дифракциянинг формуласидир. C_m ифода m -тартибли спектрнинг амплитудасини кўрсатади ва даврий структуранинг (панжаранинг) характеристи билан белгиланади.

79. Юқори тартибли спектрларнинг бир-бира га устма-уст тушиш шартларини ҳисоблаб топинг. а) Бу шарт панжара даврига боғлиқ бўладими? Кўринувчан нурлар ишлатилганда ($\lambda = 400$ нм дан $\lambda = 800$ нм гача) спектрлар қандай тартибида устма-уст тушади? Симоб лампаси спектрлари (равшан чизиклар $\lambda = 579$ нм дан $\lambda = 253$ нм гача) қандай тартибида устма-уст тушиши мумкин?

Жавоб: $k \lambda_1 = (k+1) \lambda_2$.

б) Агар панжаранинг даври d га тенг бўлса, тўлқин узунлиги λ бўлган спектрнинг максимал тартиби қанча бўлади?

Жавоб: m тартиб d/λ касрнинг бутун қисмига тенг.

80. Даври $d = 2$ мкм бўлган дифракцион панжаранинг $\lambda = 5000 \text{ \AA}$ спектрнинг иккинчи тартиби учун бурчакли дисперсиясини аниқланг.

Жавоб: $\delta\varphi/\delta\lambda = 0,4 \text{ мин}/\text{\AA}$.

81. Фабри — Перо эгалони, Люммер — Герке пластинкаси, Майкельсон эшелони учун бурчакли дисперсияни ҳисоблаб топинг ва уни тўлқин узунлиги, пластинканинг қалинлиги, пластинка материалининг синдириши кўрсаткичи орқали ифодаланг. Фабри — Перо эталонининг дисперсияси пластинкалар орасидаги масофага боғлиқ бўладими?

Жавоб: Люммер — Герке пластинкаси учун $\frac{\delta r}{\delta\lambda} = \frac{m}{\sqrt{4d^2n^2 - m^2\lambda^2}}$.

82. Люммер — Герке пластигакаси ва бошқа интерференцион спектрал аппаратларнинг ажратида олиш қобилиятининг ифодасини келтириб чиқаринг.

Жавоб: $A = Nm$.

Агар шишанинг дисперсиясини эътиборга олмасак, Люммер — Герке пластигакаси учун $A \approx \frac{L(n^2 - 1)}{\lambda}$ бўлади (L — пластинканинг узунлиги, n — шишанинг синдириши кўрсаткичи).

83. Люммер — Герке пластигакаси ва бошқа интерференцион аппаратлар дисперсия соҳасигинг ифодасини келтириб чиқаринг.

84. Натрийнинг $D_1 = 589$ нм, $D_2 = 589,6$ нм дублетларини иккинчи тартибида ажратиш учун дифракцион панжаранинг сифатлари қандай бўлини керак?

Жавоб: $N \geq 500$ штрих.

85. Водороднинг компоненталари орасидаги масофаси $1,4 \cdot 10^{-9}$ см бўлган энсиз дублетдан иборат бўлган $\lambda = 656,3$ нм ли чизигини ажратиш учун Люммер — Геркенинг синдириш кўрсаткчи $n = 1,5$ бўлган шишадан ясалган пластикасининг минимал узунлиги қандай бўлиши керак?

Жавоб: 2,5 см га яқин.

86. Кенглиги 3 см бўлган дифракцион панжаранинг даври 3 мкм га тенг. Униш иккичи тартибли чизикни ажратиш кучи йимага тенг? Яшил нурларда ажратилиши мумкин бўлган тўлқин узунликлар қандай?

Жавоб: $A = 20\,000$, $\delta \lambda \approx \frac{1}{4} \text{ Å}$.

87. Рентген нурларининг дифракциясига бағишлиланган тажрибаларда даста даври 2 мкм бўлган панжарага $30'$ га тенг сирпанувчи бурчак остида тушади (сирпанувчи бурчак деб нур йўналиши билан панжара текислиги орасидаги бурчакка айтилади). Учинчи тартибли спектр учун дифракция бурчаги $1 \frac{1}{2}$ га тенг бўлиб чиқди. Рентген нурларининг тўлқин узунлигини аниқланг.

Жавоб: $1,78 \text{ Å}$.

88. а) Зонали панжарадаги (пластиинкадаги) дифракция ҳодисасини кўриб чиқинг.

Кўрсатма. Зонали панжаранинг турли қисмларидан ҳосил бўлган биринчи, иккичи ва ҳоказо тартибли дифракцион манзараларни кўринг ва панжаранинг ҳамма қисмларидан ҳосил бўлиб тайинли бир тартибида дифракцияланган нурлар нормални бир нуқтада кесишини кўрсатинг.

m -тартибининг фокус масофаси $f_m = C/2\lambda m$ га тенг бўлиб, бу ерда C — панжарани характеристерлайдиган ўзгармас катталик ($C = r_n^2/n$ бўлиб, бу ерда n — ҳалқанинг номери ва r_n — радиуси).

Зонали панжара хроматик aberrацияга эгами?

б) Рэлей панжараси билан ўтказувчанилиги радиуси бўйича $\sin \frac{2\pi}{a} r^2$ қонунига мувофиқ ўзгарадиган зонали пластиинка ўртасидаги ўхшашликни кузатинг.

Кўрсатма. Зонали пластиинканинг ўқидаги майдон амплитудасини (яеси тўлқин тушади) Гюйгенс — Френель принципи ёрдамида ҳисобланг:

$$\int_0^{2\pi} d\Phi \int_0^{r_{\max}} \sin\left(\frac{2\pi}{a} r^2\right) \cos\left[k\left(R + \frac{r^2}{2R}\right)\right] r dr.$$

Интегрални ҳисоблашпдан аввал r ўзгарувчини $\sqrt{\xi}$ га алмаштириш керак.

89. Дифракцион панжара чизилган шиша пластиинка сув қўйилган узун яшикнинг бир деворидир. Сувнинг ичидаги максимумларга қаратилган йўналишларни аниқлаидиган формула тузинг.

Агар панжаранинг бир қисми сувдан чиқиб турган бўлса, панжара орқасида бир- бирининг устида жойлашган иккита спектрни кўрамиз, улардан бири сувдан иккичиси ҳавода бўлади. Бу спектрлар бир- биридан нима билан фарқ қилади?

Жавоб. Ҳаводаги спектр 4/3 марта узун бўлади.

90. Миллиметрли чизгичга 90° га яқин бурчак остида тушаётган ёргулик нурлари дифракциясига оид тажриба ўтказинг ва ҳодисани кузатиш мумкин бўлган шароитларни тавсифлаб беринг (логарифмик линейкага чизилган миллиметрли бўлинмалардан фойдаланиш, ёргулик манбаси сифатида эса газ тўлдирилган чўғланма лампанинг спиралини ишлагиш қулай).

91. I импульс иккита $y' = \sin \omega t$ ва $y'' = 2 \sin 3\omega t$ синусоидадан иборат. II импульс эса $y' = \sin \omega t$ ва $y'' = 2 \sin (3\omega t + \pi/4)$ лардан иборат.

Бу импульслар энергиянинг бир хил спектрал тақсимотига мос бўлиб, лекин ҳар хил шаклга эга эканлигини кўрсатинг. (Соддалик учун импульслар даври яқин бўлган синусоидаларнинг чексиз тўплами сифатида эмас, балки иккита синусоиданинг йиғиндиси сифатида кўрсатилган.)

92. Талъбот полосалари. Агар дифракцион панжарада пайдо бўлган спектрни труба ёрдамида кузатаётib труба объективининг бир қисмини юпқа шиши ёки слюда пластинка билан бекитсан, қоронги полосалар билан узилган спектр пайдо бўлади. Агар пластинка спектрнинг қизил учи томонидан қиритилган бўлса, ҳодиса кузатилади ва бинафша учи томонидан киритилган бўлса, кузатилмайди. Бу ҳодисани 51-§ даги панжаранинг аҳамияти ҳақидаги мулоҳазалардан фойдаланиб изоҳлаб беринг. Бинафшиа учи томонидан қўйшимча қатламнинг киритилиши ҳодисани бўладиган қилиб, қизил учидан киритилиши ҳодисани бўлмайдиган қилиши учун тажрибанинг шароитларини қандай ўзгартириш керак?

Кўрсатма. Синдириш кўрсаткичи n га тенг h қалинликдаги қатламнинг киритилиши панжаранинг бекиталган қисмидан чиқаётган ёруғликнинг тарқалиш тезлигини камайтириб, фазаларнинг $2\pi \frac{h(n-n')}{\lambda}$ га пропорционал бўлган

қўйшимча фарқини вужудга келтиради, бу ерда n' — муҳитнинг синдириш кўрсаткичи. Бу фазалар фарқи ϕ га боғлиқ бўлади ва спектрда интерференция полосалар пайдо бўлиши мумкин. Панжаранинг пастки қисмидан қелаётган импульсларнинг секинланиши ёки панжаранинг юқориги қисмидан келаётган импульсларнинг тезланиши (қ. 9.30-расм) орқада қолаётган импульсларнинг илгарилаб кетган импульсларга этиб олишига имконият яратади ва интерференция полосаларининг пайдо бўлишига олиб келади. Бунга тескари таъсир кўрсатилганда импульслар учраша олмайди ва интерференция бўлмайди. Шундай қилиб, натижা $n - n'$ нинг ишорасига ва киритилаётган қатламнинг вазиятига боғлиқ бўлади.

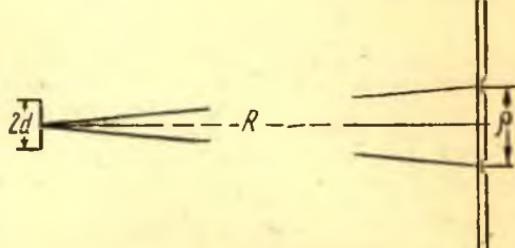
93. Гримальдинг дифракцион тажрибаси (1665 й.). Гримальди бир-бира жакин жойлашган икки тирқишини Қуёш ёруғлиги билан ёритганда (Қуёшининг бурчакли диаметри $31' \approx 0,01$ рад га тенг) ёруғ ва қоронги полосаларнинг навбатланишини кузатганини таърифлаган. Тирқишилар шундай жойлашганда интерференция ҳодисаси юз бериши учун улар ўргасидаги ρ масофа қандай бўлиши керак? (24-расм; R — Қуёшгача бўлган масофа).

Жавоб: $\rho < 25$ мкм (ҳисоб $\lambda = 0,5$ мкм ли яшил ранг учун қилинган). Бу натижা бизни Гримальдингнинг ўша тажрибада дифракцион ҳодиса кузатганига шубҳаланишга мажбур қиласди. Кузатилган полосалар субъекттев табигатга эга (контраст) бўлса керак.

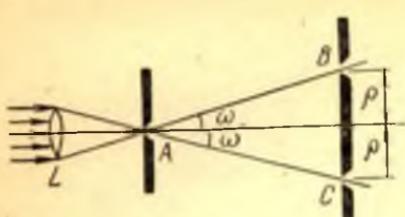
94. Юнгнинг дифракцион тажрибаси. Юнг Гримальдидан фарқли равишда манба сифатида Қуёшдан эмас, балки кучли ёритилган тирқищдан фойдаланди (қ. 16-§). Юнг тажрибасида A дан BC гача бўлган масофани 1 м га тенг ва A тешик Қуёшининг тасвири бўлиб, Қуёш нурлари фокус масофаси 10 мм бўлган линза ёрдамида йиғилган, яъни A нинг ўлчами 0,1 мм га (25-расм) тенг деб ҳисоблаб, тажрибадаги B ва C тирқишилар орасидаги мумкин бўлган масофони ҳисобланг.

95. Иккита қўшини тирқишидан чиқаётган ва учта тирқиши бўлганда қўйшимча минимумлар ҳосил қиласиган мос нурлар ўргасидаги йўл фарқи нимага тенг? Тўртта тирқишида қўйшимча минимумлар берадиган ҳолда-чи? Бу ҳолларда амплитудалар диаграммаси қандай кўринишга эга бўлади?

Жавоб: Учта тирқиши учун



24-расм.



25- расм.

мос . равища $\lambda/3$ ва $2\lambda/3$; $4\lambda/3$ ва $5\lambda/3$ ва ҳоказо; учбурчаклар; тұртта тиркіш үчүн $\lambda/4$, $2\lambda/4$ ва $3\lambda/4$; $5\lambda/4$, $6\lambda/4$, $7\lambda/4$ ва ҳоказо; квадратлар.

96. Дифракцион панжаранинг құышимча максимумларининг вазиятини аниқланғ (даври d га, штрихлар сони N га тенг).

Жаһаб: $d \sin \varphi = (m + 1/2) \lambda/N$.

97. Қавариқ сиртда синиш ҳоли учун

$$\frac{n_1}{a_1} - \frac{n_2}{a_2} = \frac{n_1 - n_2}{R}$$

формулалан көлтириб чиқаринг.

Тасвири мавхұм бұлдиган ботиқ сиртда синиш ҳолини күринг (чиzmасини чизиб, формуласини чиқаринг).

98. Қавариқ ва ботиқ сферик күзгулар формуласини

$$\frac{n_1}{a_1} - \frac{n_2}{a_2} = \frac{n_1 - n_2}{R}$$

формуладан чиқаринг.

99. Эңкайиб турған киши үзининг тагида сувда I м чуқурлиқда турған тантаны қаерда күради?

Күрсатма 1. Иккى мухит чегарасыда синиш формуласидан фойдаланинг.
Жаһаб. $h = 3/4$ м чуқурлиқда.

100. Сферик сиртнинг бош текисликларини топинг.

Жаһаб. Қуидаги (к. (74.1))

$$V = \frac{n_1 a_2}{n_2 a_1} = 1 \text{ ва } \frac{n_1}{a_1} - \frac{n_2}{a_2} = \frac{n_1 - n_2}{R}$$

шартлардан $a_1 = a_2 = 0$ эканлыгини топамиз.

101. Юпқа линзанинг

$$\frac{1}{a_2} - \frac{1}{a_1} = (N - 1) \left(\frac{1}{r_1} - \frac{1}{r_2} \right)$$

формуласини линзанинг қавариқ ва ботиқ сиртлар учун, сув ичидағи ҳаваий линза (пұфак) учун, хаводаты шиша линза учун ва ҳоказолар учун текшириб, қайси ҳолда линза йиғувчи ғана қайси ҳолда сочувчи эканлыгини күреатинг.

102. Юпқа линзанинг

$$\frac{1}{a_2} - \frac{1}{a_1} = \frac{1}{f}$$

формуласини текшириб, буюм ва тасвириңнег үзаро жойлашишини ҳамда V ни, яғни күндаланғатталаштиришнинг ишорасы ва катталағынин аниқланғ ($V = 1$ бұлғанда $a_1 = a_2 = 0$ га тенг, яғни юпқа линзанинг бош текисликлары линза орқали үтәтгандай текисликка құшилиб бир бұлиб кетади).

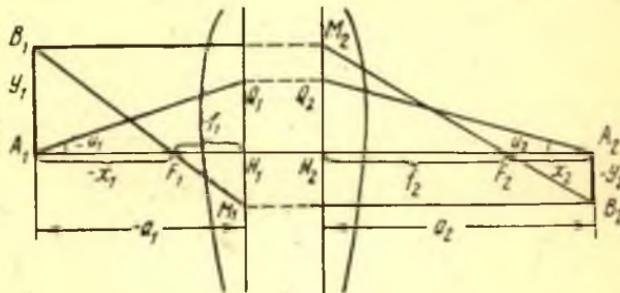
103. Маңбадан олдинги фокусгача бұлған масофаны x_1 билан, тасвиридан кетинги фокусгача бұлған масофаны x_2 билан белгилаб, юпқа линзанинг формуласин Ньютон күрсатған $x_1 x_2 = -f^2$ шактда чиқаринг.

104. Симни $\pi - \Phi$ бурчак ҳосил қылиб букамиз. О эгилиш нүктасини AB чизиқдан $OK = 1$ масофада жойлаштирамиз (26- расм). Сим учларининг AB билан кесишиш нүқталары фокус масофаси $f = 1/\Phi$ ға тенг бұлған лин-

занинг құшма нүкталари бұлади. Шуни исбет қилинг. Агар симни O га нисбәтан айланырсақ, M ва N нинг ҳаракатлары манба ва тасвирнинг OK да жойлашган линзага нисбәтан қиладиган ҳаракатларини ифодалайди. (Модель $MO \approx MK$ шарти бажарыладиган Ф бурчаклар учун түғри бұлади, яғни MO параксиал нүрни күрсатыши керак.)

105. Иккى томонидаги мұхитлар ҳар хил бұлған линза ($n_1 \neq n_2$) үчүн $f_1/f_2 = -n_1/n_2$ бўлишини күрсатынг.

106. Оптик системанинг құшма нүкталарини (27- расм) ва унинг күндаланғатталаштиришини белгилайдиган муносабатларни көлтириб чиқаринг:



27- расм.

$$x_1 x_2 = f_1 f_2; f_1/a_1 + f_2/a_2 = 1; f_1/f_2 = -n_1/n_2; V = -x_2/f_2 = -f_1/x_1.$$

Қуйидаги белгиларни киритамиз: $A_1F_1 = -x_1$; $A_1B_1 = y_1$;

$$F_1H_1 = -f_1; A_1H_1 = -a_1; \angle H_1A_1Q_1 = -u_1; F_2A_2 = x_2;$$

$$A_2B_2 = -y_2; H_2F_2 = +f_2; H_2A_2 = +a_2; \angle H_2A_2Q_2 = +u_2.$$

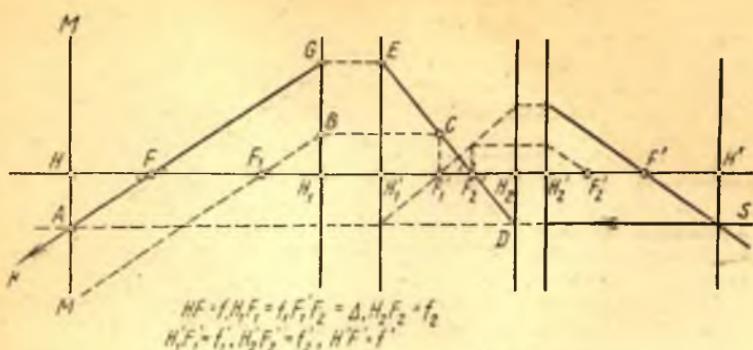
Хулосалар: 1) $F_1A_1B_1$ ва $F_1H_1M_1$ учбуручакларнинг ҳамда $F_2H_2M_2$ ва $F_2A_2B_2$ учбуручакларнинг ўхшашлыгидан $-V = -y_2/y_1 = x_2/f_2 = f_1/x_1$ га эга бұламиз; бундан $x_1 x_2 = f_1 f_2$ ёки $f_1/a_1 + f_2/a_2 = 1$, чунки $x_1 = a_1 - f_1$ ва $x_2 = a_2 - f_2$.

2) $Q_1H_1A_1$ ва $Q_2H_2A_2$ учбуручаклардан $a_1 u_1 = a_2 u_2$ (параксиал дасталар учун) эканини топамиз; $(1 - V) = a_2/f_2$ ва $(1 - 1/V) = a_1/f_1$ муносабатларни ҳисобга олиб, $f_1 y_1 u_1 = -f_2 y_2 u_2$ тенгликкни топамиз. Лагранжнинг $n_1 u_1 y_1 = n_2 u_2 y_2$ муносабатидан (қ. 74- §) фойдаланиб, $-f_1/f_2 = n_1/n_2$ тенгликни топамиз, яғни фокус масофа ларининг нисбати четдеги мұхитлар мос синдириш күрсаткышлари нисбатининг тескари ишорали қийматига тең.

107. Иккита қалин линза (f_1 ва f_2) шундай жойлашганки, ударнинг ўқлари устма-уст түшады ва фокуслари ўртасидаги масофа Δ га теңг. Бу мураккаб системанинг f фокус масофасини аниқланг (28- расм).

Жаоб: $f = f_{1/2}/\Delta$.

Күрсатма. Системанинг ўқига параллел бұлған SD нур системадан GF бўйлаб чиқади. Шундай қилиб, F нүкта системанинг олдинги фокуси; GF нурни SD нурниң баландлыгига кесиб үтадиган MM' текислик олдинги бош текислик бұлади ва H — бош нүкта бұлади. GF нурни чизиш учун система қисмларининг (яғни f_1 ва f_2 линзаларнинг) бош нүкталари ($F_1, H_1, H'_1, F'_1, F_2, H_2, H'_2, F'_2$)



28- расм.

хусусиятларидан фойдаланамиз; хусусан биринчи системачанинг фокал текислигига ётган C нуқтадан чиқадиган нурлар бу системадан бир-бирига параллел бўлиб чиқиши керак, яъни BF_1 нур GFA га параллел бўлиши керак.

Шундай қилиб, системанинг фокус масофаси $f = HF$. Чизмадан қўйидагини топамиз:

$$f = AH \frac{f_1}{BH_1} = AH \frac{f_1}{CF_1} = \frac{AH}{DH_2} \frac{f_1 f_2}{\Delta} = \frac{f_1 f_2}{\Delta}.$$

Мос равишада иккинчи фокус масофасини топамиз:

$$f' = - \frac{f_1 f_2}{\Delta} = - \frac{f_1 f_2}{\Delta} = -f.$$

Агар $\Delta = 0$ бўлса, $f = \infty$ бўлади, яъни система телескопик система бўлади; параллел нурлар бу системадан ўтгандан сўнг яна параллел даста бўлаверади.

H_1 ва H_2 бош текисликлар устма-уст {тушса, яъни $f_1 + \Delta - f_2 = 0$ ва $f_2 = -f_1$ бўлса (к. 105- машқ),

$$1/f' = 1/f_1 + 1/f_2$$

бўлади, яъни бир-бирига тегиб турган линзаларнинг оптик кучи ташкил этувчи линзалар оптик кучларининг йигиндисига teng бўлади.

Мураккаб системанинг олдинги F фокуси биринчи линзага нисбатан F_2 нуқтага ($F_2 EGF$ нур) қўшма бўлади. F_1 дан F гача бўлган x_F масофани (79.1) формуладан топамиз:

$$x_F = f_1 f_2 / \Delta.$$

Мос равиша F_2 дан F' гача бўлган $x_{F'}$ масофа қўйидагига teng бўлади:

$$x_{F'} = -f_1 f_2 / \Delta.$$

H ва H' бош текисликларминг F_1 ва F_2 фокусларга нисбатан тутган вазияти мос равишила $x_H = x_F - f_1$, $x_{H'} = x_{F'} - f'$ муносабатлардан аниқланади.

Мураккаб системанинг оддий мисоли линзадир. Агар синдирувчи икки сиртни системанинг ташкил этувчилари деб ҳисоблаб, (72.1) формуладан фойдалансак, қўйидагини топиш қўйин эмас:

$$f' = -\frac{f_1 f_2}{\Delta} = \frac{1}{(n-1)(1/R_1 - 1/R_2) + [(n-1)^2/n]d/R_1 R_2},$$

бу ерда d — линзанинг ўқдаги қалинлиги. Юпқа линзанинг (77.1) формуласидан фарқли равишида бу формуланинг маҳражида линза қалинлигининг таъсирин ҳисобга оладиган ҳад пайдо бўлган. Агар d ни $f' = \infty$ шарт бажариладиган қилиб танлаб олсан, калин линзадан кўриш трубасини ҳосил қиласиз (к. 93- §).

108. Ясси чегарада синиш на тижасида дастанинг астигматизми пайдо бўлади.

а) Бир нуқтадан (S дан) чиқаётган нурлар ясси чегарада сингандан сўнг умумий кесишиш нуқтасига эга бўлмаслигини кўрсатинг (29- расм).

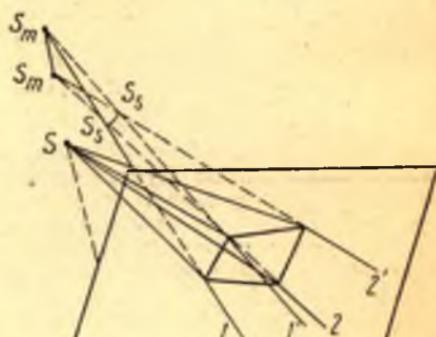
Кўрсатма. Иккита симметрик нур кесишигун нуқтадан чегарагача бўлган масофани топинг ва бу масофа тушиш бурчагига боғлиқ эканлигини текшириб кўринг.

б) Текисликка қўя тушаётган дастани текшириш орқали ясси чегарада синганда астигматизм пайдо бўлишини кўринг. Даста ўқи ва сиртга ўтказилган нормал билан белгиланадиган текисликлда (меридионал кесим) ётган нурлар орасидаги бурчак перпендикуляр текисликлда (сагиттал кесим) ётган нурлар орасидаги бурчакка қараганда кучлироқ ўзгаришига эътибор беринг.

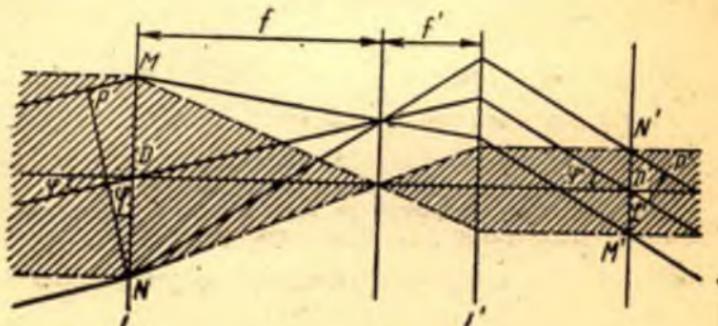
109. Сферик сирт учун бир жуфт апланатик нукта мавжуд бўлишидан фойдаланиб, апланатик линза чизинг ва унинг апланатик нуқталарини кўрсатинг.

Жавоб: Агар P ва Q нуқталар KL сферик сирт учун апланатик нуқталар бўлса, шуларнинг ўзи KL сирт ва маркази R нуқтада бўлган MN сфера билан чегараланган линза учун ҳам апланатик нуқталар бўлади.

110. Трубадан (телескопик система) чиқаётган дастанинг D' кенглиги объективга кираётган дастанинг D кенглигидан кичик (30- расм). Трубанинг катталашибиши



29- расм.



30- расм.

$$\mathcal{N} = \frac{\Psi}{\Phi} = \frac{\text{дастанинг трубадан олдиндаги диаметри}}{\text{дастанинг трубадан кейиндаги диаметри}} = \\ = \frac{D}{D'} = \frac{\text{кириш қорачағининг диаметри}}{\text{чикиш қорачиғининг диаметри}} \text{ эканлигини күрсатинг.}$$

Күрсатма. 30-расмдан фойдаланинг ва чексиз узоқ масофада жойлашган буюмнинг маркази ва чеккасидан чиқаёттан нурлар йўл фарқига эга бўлmaslik шартини, яъни $(PM) = (N'P')$ шартини кўриб чиқинг. Лекин $PM = D \sin \phi$; $N'P' = D' \sin \phi'$. ϕ ва ϕ' кичик бўлгани учун қўйидагини топамиз $\phi' D' = \phi D$.

111. Агар нурларнинг параллел дастаси минимал оғдиридиган ҳолатда бўлмаган призмага тушаётган бўлса, призмадан чиқаётган нурлар дастасининг кенглиги бошқа бўлади. Шундай қилиб, призма тасвирни катталаштирувчи ёки кичиқлаштирувчи телескопик система бўлиб қолиши мумкин. Тасвир катталашдиган ва кичраядиган ҳолларни алоҳида-алоҳида кўриб чиқинг.

112. Нурнинг призмада синиши. Нурнинг призмада синиш натижасида оғиши учун 86-§ даги белгилардан фойдаланиб қўйидагига эга бўламиз:

$$D = (\alpha_1 + \alpha_2) - (\beta_1 + \beta_2) = (\alpha_1 + \alpha_2) - \varepsilon.$$

Минимал оғдириш шарти $\frac{\delta D}{\delta \alpha_1} = 0$ ни, яъни $|\alpha_1| = |\alpha_2|$ — кирувчи ва чиқувчи нурлар симметрик бўлган, демак, призмадаги нур унинг асосига параллел бўладиган шартни топинг.

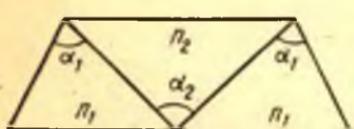
Нурларнинг йўли симметрик бўлганда $n = \frac{\sin 1/2(D + \varepsilon)}{\sin 1/2 \varepsilon}$ эканлигини кўрсатинг.

Агар синдириувчи ё бурчак жуда кичик ва нурлар призмага кичик (α — жуда кичик) бурчак остида тушаётган бўлса, $D = \varepsilon(n - 1)$ бўлади.

Кўрсатма. α_1 ва α_2 кичик бўлганда α_3 бурчак ҳам кичик бўлади. Демак: $\alpha_1 = n\beta_1$, $\alpha_2 = n\beta_2$. Шунинг учун

$$D = (n - 1)(\beta_1 + \beta_2) = \varepsilon(n - 1).$$

113. Қўйидаги шартлар бажарилганда Амичи призмасида нур (31-расм) оғмаслигини кўрсатинг:



31-расм.

$$\alpha_1 = 90^\circ; \tan 1/2 \alpha_2 = \sqrt{(n_1^2 - 1)/(n_2^2 - n_1^2)}.$$

Кўрсатма. Оғмасдан ўтаётган нур призма асосига параллел равища киради ва чиқади ҳамда ички призмага иисбатан симметрик бўлади.

Амичининг [уч]каррали призмаси флинт ($C - 18$) ва крондан ($C - 20$) (қ. 114- машқдаги жадвал) шундай қилиб ясалганки, F нур ($\lambda = 4861 \text{ \AA}$) оғмайди. Бу призмани ҳисобланг, шунингдек C ($\lambda = 6563 \text{ \AA}$) ва G ($\lambda = 4341 \text{ \AA}$) нурлар орасидаги бурчакни (дисперсияни) хисоблаб топинг.

114. Хроматик аберрация ва ахроматизм. а) Линзанинг хроматик аберрациясини турли тўлқин узунликлар учун синдириш кўрсаткичи турли бўлиши итижасида фокус масофасининг вариацияси тарзида аниқлаш мумкин: $\delta \left(\frac{1}{f} \right) =$

$$= \frac{\delta n}{n - 1} \frac{1}{f}. \text{ Агар } \delta \left(\frac{1}{f} \right) = 0 \text{ бўлса, линза ахроматик линза бўлади.}$$

Иккита линзанинг ёпишириб ясалган мураккаб лиъзанинг ахроматизацияш шарти қўйидагича эканлигини кўрсатинг:

$$1/v_1 f_1 + 1/v_2 f_2 = 0,$$

бу ерда $v_1 = (n_1 - 1)/\delta n_1$, $v_2 = (n_2 - 1)/\delta n_2$ (амалда n_1 ва n_2 ни натрийнинг D -чилиги учун олиш мумкин, яъни v_1 ва v_2 ларни биз танлаган шишаларининг дисперсия коэффициентлари деб ҳисоблаш мумкин).

Кўрсатма. 107- машқ натижаларидан фойдаланинг.

1- жадвал

Оптик шишаларининг характеристикалари

Номи	Белгиси	n_D	ν	$n_F - n_C$	$n_F - n_D$	$n_G - n_F$
Боросилликат крон	C-20	1,5100	63,4	0,00805	0,00505	0,00451
Силикат крон	C-7	1,5147	60,6	0,00849	0,00599	0,00481
Крон	C-12	1,5181	58,9	0,00879	0,00619	0,00499
Крон — флинт	C-49	1,5262	51,0	0,01032	0,00730	0,00598
Енгил барит крон	C-21	1,5302	60,5	0,00877	0,00617	0,00495
Барит крон	C-17	1,5399	59,7	0,00905	0,00637	0,00515
Барит крон	C-6	1,5726	57,6	0,00995	0,00702	0,00568
Енгил флинт	C-16	1,5783	41,7	0,01387	0,00988	0,00829
Оғир крон	C-24	1,6126	58,6	0,01046	0,00737	0,00593
Флинт	C-8	1,6129	36,9	0,01660	0,01184	0,01008
Флинт	C-3	1,6242	35,9	0,01738	0,01242	0,01060
Оғир флинт	C-18	1,7550	27,5	0,02743	0,01975	0,01730

Эслатма. $\lambda_D = 5893\text{Å}$, $\lambda_C = 6563\text{Å}$, $\lambda_F = 4861\text{Å}$, $\lambda_{G'} = 4341\text{Å}$.

б) Боросилликат крондан ясалган ва фокус масофаси (D -чилиг учун) $f_1 = 100$ мм бўлган иккى ёқлама қавариқ симметрик линза берилган. Фокус масофаси 300 мм га яқин бўлган ахроматик йигувчи линза ясаш учун берилган линзага ёпишириладиган флинтдан ясалган линзанинг ҳисобланг (яъни шишанинг сортини танланг ва сиртларининг радиусини кўрсатинг); ҳисобни $f = 300$ мм учун бажаринг, юкорида кўрсатилган жадвалдан энг яқин келадиган сортили шиша танланг ва сўнгра f нинг қиймати қандай бўлиб чиқишини ҳисобланг).

Жавоб: $r_1 = -102$ мм, $r_2 = 635$ мм, $f = 292$ мм. Шиша: C-20 ва C-16.

115. Лупанинг катталаштириши. Оддий линзанинг формуласидан

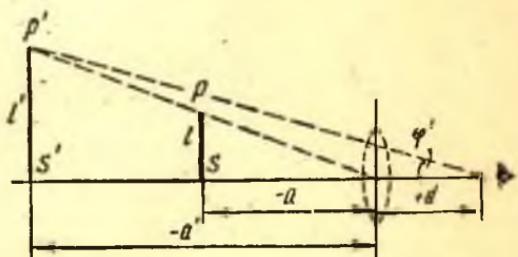
$$\operatorname{tg} \varphi' = \frac{l'}{-a' + d} = \frac{l(f - a')}{f(d - a')}$$

еканлигини топамиз, бу ерда φ' — тасвирни кўриш бурчаги; $\operatorname{tg} \varphi = l/D$, бу ерда φ — оддий кўздан D масофада турган буюмни кўриш бурчаги (32- расм).

катталаштириш қўйидагича ифодаланади:

$$\operatorname{tg} \varphi' = \frac{\operatorname{tg} \varphi'}{\operatorname{tg} \varphi} = \frac{D(f - a')}{f(d - a')}$$

$a' = -\infty$ бўлганда $\operatorname{tg} \varphi' = -D/f$ бўлади, $d - a' = D$ бўл-



32- расм.

ганды $\mathcal{N} = D/f + 1 - d/f$ бўлади, яъни катталаштириш кўзниң вазиятига (d) бироз боғлиқ бўлади. Кўз бош фокус яқинида жойлашган вақтда ($d = f$) $\mathcal{N} = D/f$ бўлади (бундай ҳол эса амалда учрайди).

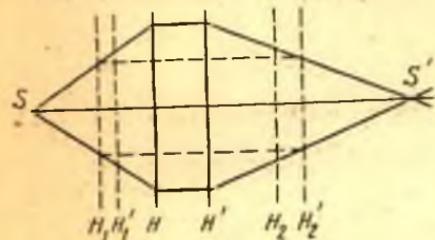
116. С-3 шишадан ясалган олтмиш градусли учта призмаси ва фокус масофи $f = 250$ мм га тенг линзаси (камера линзаси) бўлган спектрографнинг бурчакли ва чизиқли дисперсиясини ҳисоблаб топинг. Призмалар F нур минимал оғадиган вазиятида ўрнатилган. Ҳисобни бир неча тўлқин узунлиги учун бажа-ринг. Абсциссалар ўқи бўйлаб чизиқлар орасидаги масофани, ординаталар ўқи бўйлаб тўлқин узунлигини кўйиб, ҳисоблаш графиги ясанг.

117. Коллиматор объективининг диаметри $d = 50$ мм. Асбобга тушаётган ёруғлик оқимидан тўла фойдаланиш учун С-18 дан ясалган ва F нур минимал оғадиган вазиятида ўрнатилган олтмиш градусли призманинг ўлчамлари ва камера объективининг диаметри қандай бўлиши керак?

118. Труба объективининг ажратувчи кучи ифодасини Аббе усули ёрдамида келтириб чиқаринг.

Кўрсатма. $\sin u = u$, $n = 1$. Ажратада олиш шарти $d = \lambda_0/u$ ёки $\phi = \lambda_0/R$.

119. Буюм билан қўшма бўлган текисликдаги дифракцион манзара Фраунгофер дифракциясининг манзараси билан бир хил бўлишини кўрсатинг.



33- расм.

затилаётган дифракцион манзаранинг марказида минимум бўлмайди. Шундай эканлигини кўрсатинг.

121. Агар микроскоп объективининг фокал текислигига тирқиши кўринишидаги диафрагмани майда тўрнинг (айқаш панжаралар) вертикал штрихларига параллел қилиб ўрнатилса, шу тўрнинг тасвири қандай бўлади? Агар горизонтал штрихларга параллел қилиб ўрнатилса-чи? Иккала хил штрихларга оғмалиб ўрнатилса-чи?

122. Одам кўзи қорачишининг ўлчами $R = 2$ мм бўлганда (яшил нурларни, $\lambda = 5500$ Å) ажратада олиш кучи нимага тенг бўлади? (Кўз маддасининг синдириш кўрсаткичи $n = 1,4$). Чегара бурчакни аниқлананг ва уни тўр парданинг тузенишига боғлиқ бўлган ажратада олиш чегараси билан таққосланг.

123. Фокус масофаси бир метрга тенг бўлган объективининг ажратада олиш кучини аниқланг.

124. Нима учун трубанинг окуляри тасвири кўп катталаштиришига қарамай, окулярдан фойдаланиш трубанинг ажратада олиш кучини кўпайтирамайди?

125. Объектив диаметрини катталаштириши дифракцион доиранинг ва сферик аберрация натижасида ҳосил бўладиган сочилиш доирасининг ўлчамига қандай таъсири қиласи? (Замонавий яхши объективларда тешик таъсиридаги хато яхши тузатилган бўлиб, тасвирининг сифатига дифракцион ҳодисаларигина таъсири қиласи.)

126. Магнит майдони 10 000 Э бўлганда водородда Зееманинг нормал эфектини кузата оладиган спектрографнинг призмалари қандай бўлиши керак?

127. Натрийнинг сарич дублетини (5890 Å ва 5896 Å) ажратада олиш учун С-12 кром ва С-18 флинтдан ясалган призма қандай бўлиши керак?

Кўрсатма. Идеал оптик системани иккита система чадан иборат қилиб тасвиirlang; бу системалар орасида буюмнинг ҳар бир нуқтасидан чиқаётган нурлар параллел даста бўлиб тарқалаётган бўлсин (33- расм). Апертура диафрагмасини параллел дасталарга ўрнатсан, Фраунгофер дифракциясини кузатиш схемасига эга бўламиш.

120. Агар иккита когерент нуқтавий манба бир-биридан (97.1) формула билан аниқланадиган масофада турган бўлса, уларнинг тасвирида ку-

128. Бундан олдинги машқни симбонинг бир-бирига яқин бўлган сариқ 5770 Å ва 5791 Å чизиқлари учун бажаринг.

129. Даври d бўлган структуранинг айрим нуқталарини энлик манба орқали ёритишнинг когерентлик шартини чиқаринг (манбанинг буюм жойлашган нуқтадан белгиланган бурчакли ўлчами Ψ га teng).

Жавоб: Агар $\Psi \ll \lambda/d$ бўлса, ёритиш когерент бўлади.

Кўрсатма. Манбанинг турли нуқталаридан чиқиб, структура элементларини ёритиётган ёруғлик тўлқинларининг фазаларидаги фарқ 2π га нисбатан кам бўлса, ёритиш когерент бўлади. Структуранинг энлик манбанинг турли қисмларидан ёритилишини манбанинг кайси нуқтасидан чиқишига боғлиқ равишда структурага турли йўналишларда тушаётган ясси тўлқинлар* ёритишига ўхшаш дейиш мумкин. Йўналишларнинг ҳаммаси манбанинг бурчакли Ψ ўлчамига боғлиқ бўлади. Ҳар бир ясси тўлқин структура элементи ичда фаза бўйича $2\pi d\phi_i/\lambda$ га фарқ қиласидаги тебранишлар ҳосил қиласиди, бу ерда ϕ_i — мос ясси тўлқиннинг йўналишини кўрсатадиган бурчак. Йўллар айримасидаги манба ўлчамларига боғлиқ бўлган фарқ $\sum d\phi_i = d \sum \phi_i = d\Psi$ га teng бўлиб, фазалар айримасидаги фарқ эса $(2\pi/\lambda) d\Psi$ га teng.

130. Бир хил частота ва амплитудага эга бўлган, лекин фаза бўйича бир-бирига нисбатан озгина силжиган иккита синусоиданинг айримаси худди шундай частотогали, лекин амплитудаси кичик синусоидадан иборат эканлигини; бу синусоида фаза бўйича бошлангич синусоидаларга нисбатан қариёб $\frac{1}{2}\pi$ га силжиғанинг аналитик равишда² кўрсатинг.

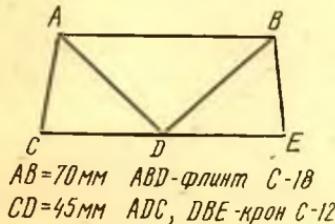
131. Резерфорд призмасининг (34-расм) D -чизиқни, яъни $\lambda = 5890 \text{ \AA}$ ни ажратса олиш кучини ҳисоблаб топинг.

$$\text{Кўрсатма. } A = b' \frac{dn'}{a\lambda} - 2b \frac{dn}{a\lambda}.$$

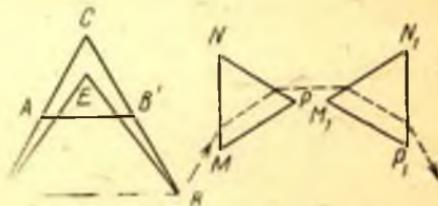
132. Бир хил материалдан ($C-3$) ясалган ва минимум оғдириш вазиятида жойлаштирилган бир неча призманинг ажратса олиш кучи ва дисперсиясини тақ-қосланг (35-расм): 1) E уидаги бурчаги 70° бўлган AEB призма билан C уидаги бурчаги 60° бўлган ACB ни; 2) ACB билан $CA' = 1/2 CA$ бўлган $A'CB'$ ни;

3) ACB билан N ва N_1 учларидаги бурчаклари 60° бўлиб, $MN = \frac{1}{2} AC$ бўлган MNP ва $M_1N_1P_1$ призмаларини.

133. $C-3$ ва $C-18$ дан ясалган бўлиб, минимал оғиш кузатиладиган учбурчакли призмаларининг максимал синдирувчи бурчагини аниқланг.



34- расм.



35- расм.

* Манбанинг айрим нуқталаридан чиқиб, структурага етиб бораётган тўлқинларни ясси тўлқин деб ҳисоблаш мумкин, чунки $d \ll R$ бўлиб, бу ерда R — структурадан манбанинг исталган нуқтасигача бўлган масофа.

Кұрсатма. Тұла ички қайтишни ҳисобға олинг.

134. Прожектор күзгусининг фокус масофаси $f = 100$ см ва тешити диаметри $D = 100$ см (сферик аберрациясы етарлы даражада тузатылған). Еруғлик манбаси сифатида электр ёйининг кратери олинған, кратерни диаметри 4 мм бўлиб, маркази кўзгу фокусида ётган диск деб ҳисоблаш мумкин. Кратернинг равшанлиги 10^8 кд/м² га тенг бўлиб, унинг нурланиши Ламберт қонунига бўйсунади.

Манба ёруғлигининг сфера бўйича ўртача кучини ва прожектор ўқидаги ёруғлик кучини аниқланг (ёй кўмірларининг экранловчи таъсирини эътиборга олмаса бўлади).

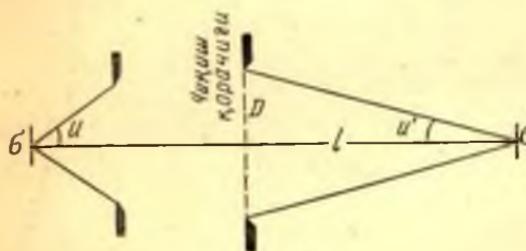
135. Спектрограф коллиматори ва камераси объективларининг диаметри тенг бўлиб, уларнинг фокус масофалари мос равишда f_1 ва f_2 га тенг. Конденсор ёрдамида тирқиши шундай ёритилғанки, бунда коллиматорнинг объективи ёруғликка тўлган. Асбобинг ёритиш кучи камеранинг объективигагина боғлиқ эканлигини исботланг.

Исботи. Тирқишининг равшанлиги B га, асбобдаги оқим $\Phi = \pi B \sigma \sin^2 u = \pi B \sigma R^2 / f_1^2$ га, тирқиш тасвирининг юзи $\sigma' = \sigma f_2^2 / f_1^2$ га, ёритилғанлик $E = \pi B R^2 / f_2^2$ га тенг, яъни фақат камера объективининг ёритиш кучига боғлиқ бўлади.

136. Агар Қуёш ёруғлиги нисбий тешити $d/f = 1/5$ бўлган линза ёрдамида тўпланса, ёритилғанлик неча марта кўпайди?

Жавоб: Тахминан 400 марта.

137. Ҳар қандай оптика система l масофада ҳосил қиласидаган ёртилғанлик-нинг ифодасини $E = KBS/l^2$ (Манжен формуласи) кўринишида чиқаринг, бу ерда K — оптика системанинг ўтказиш коэффициенти, S — системанинг чиқиш қорачиғининг юзи, B — манбанинг равшанлиги.



36- расм.

Кұрсатма (36- расм). Тасвирга тушаётган оқим $\Phi' = K\Phi = K B \sigma \sin^2 u$; тасвирининг юзи $\sigma' = \sigma \sin^2 u / \sin^2 u'$ (синуслар шарти). Ёритилғанлик қўйидагича ифодаланади:

$$E' = K B \pi \sin^2 u',$$

бу ерда $\sin u' = D/2l$, яъни

$$E' = K \frac{B}{l^2} \frac{\pi D^2}{4} = K \frac{BS}{l^2},$$

бу ерда $S = \pi D^2 / 4$ — чиқиш қорачиғининг юзи.

138. Кўзгусининг диаметри $D = 2$ м га, ёйининг равшанлиги $B = 10^9$ кд/м² га тенг бўлган прожектор идеал ($K=1$) шаффоффликда $l = 1$ км масофада ҳосил қиласидаган ёритилғанликни аниқланг. (Манжен формуласидан фойдаланинг, к. 137-машк.)

Жавоб:

$$E = \frac{\pi \cdot 10^9 \cdot 2^2}{4 \cdot 10^6} \approx 3 \cdot 10^3 \text{ лк.}$$

139. Нима учун турмалин, бошқа истаган қутблантирувчай қурилмалар каби табиий ёруғликнинг ярмидан ортигини ўтказмайди?

140. 16.1- расмдаги T_2 ни айлантирганда юз берадиган ҳодисаларни таърифланг. 16.3- расмдаги S_2 ни айлантирганда юз берадиган ҳодисаларни таърифланг.

141. Брюстер қонунидан Брюстер бурчаги остида қайтгай нурнинг синган нурга перпендикуляр бўлиши келиб чиқишини кўрсатинг.

Кұрсатма. Брюстер қонуни ва синиши қонунидан фойдаланинг.

142. Сув түлдірилган шиша идиш тубидан кайтишга оид Брюстер бурчагини аниқланғ (идиш синдириш күрсаткичи $n = 1,50$ бұлган крондан ясалған).

143. Тиник бўлмаган дизлектрикнинг (масалан, эмалнинг) синдириш күрсаткичини қандай қилиб аниқлаша мумкин?

Кұрсатма. Брюстер қонунидан фойдаланинг.

144. Бир тұп фотография пластинкалари ёрдамида қутбланишга доир содда тажрибалар ұтқазинг ва уларни таърифланг.

145. Сув сиртидан кайтған Құёш нурларининг қутбланишини аниқлашга уриниб күринг. Құбланиш күннинг қайси вақтіда максимал бұлар экан?

146. 383-бетда таърифланган тажрибада I_o ва I_e интенсивилклар қандай үзгаришини таърифланг. Хусусан, $I_o = 0$, ёки $I_e = 0$, ёки $I_o = I_e$ бўлган ҳолларни кўрсатинг.

147. 17.4 ва 17.5-расмларда кўрсатилган (қ. 108-§) призмаларнинг апертурасини ҳисобланг.

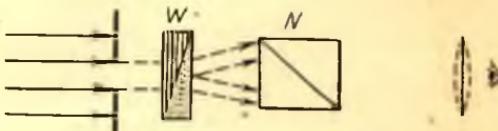
148. Исланд шпатидан ясалған бўлиб (қ. 17.8-расм) нурларни орасидаги бурчак 5° бўладиган қилиб иккиге ажратиб синдиривчи призмаларни ҳисобланг.

149. Агар 17.8-в расмда кўрсатилган призманинг ҳар бир ярми 30° синдириш бурчагига эга бўлса, призмада синган нурлар орасидаги бурчак нимага тенг бўлади?

150. Автомашиналарнинг олдинги ойнаси ва фаралари поляроиддан ясалған. Шофер ўз фаралари ёринг бораётган йўлни бемалол кўриб, рўпарадан келаётган машина фаралари ёруғлиги унинг кўзини олмаслиги учун, бу поляроидлар қандай жойлашган бўлиши керак?

Жавоб: Ҳамма машиналарнинг ойналари ва фараларидаги поляроидлар уларнинг бош текислиги горизонт билан 45° ли бурчак ташкил қиласидан қилиб қўйилади.

151. Содда поларизацион фотометр қийидагича тузилган (37-расм). Томонлари 17.8-в расмда кўрсатилган призманинг бош текисликларига мос жойлашган квадрат шаклидаги кичик тешикдан ўтаётган ёруғлик бу призмага тушади ва кейин николь орқали кўрилади. Тешик ва поларизацион призманинг ўлчамлари маълум нисбатда бўлганда николь орқали қараб иккита тушақвадратни кўриш мумкин. Николни айлантирганда бу квадратлар ёритилганликларининг муносабати үзгариади.



37-расм.

а) Табиий ёруғлик тушаётганды N нинг W га нисбатан қандай жойлашишида иккала квадратнинг ёритилганлиги бир хил бўлади? Агар тушаётганды ёруғлик квадрат тешикнинг бир томони бўйича қутбланган бўлса-чи? Тешикнинг диагонали бўйича қутбланган бўлса-чи?

б) W призманинг бош текисликларидан бири йўналиши бўйича қисман қутбланган ёруғлик асбобга ушади. Агар майдонлар ёритилганликларининг тенглик шартги николни W призманинг кўрсатилган текислигига нисбатан α бурчакка буришга мос келса, қутбланиш даражаси (Δ) нимага тенг бўлади?

Кўрсатма. Құбланиш даражаси үзаро перпендикуляр бўлган иккиси йўналишида қутбланган дасталар интенсивилклари (I' ва I'') айрмасининг тўла I интенсивилкка нисбатига тенг, яъни $\Delta = (I' - I'')/I$.

Жавоб: $\Delta = -\cos 2\alpha$.

Қутбланиш даражаси 20% бўлганда α нимага тенг бўлади?

152. Исланд шпатидан квартцнинг турли тўлқин узунликлари учун синдириш кўрсаткичлари 2-жадвалда берилган.

Квартцдан ва исланд шпатидан ясалған пластинкалар турли тўлқин узунликлари учун чорак тўлқинли пластинка вазифасини ўташи учун уларнинг қалинлиги қанча бўлиши кераклигини ҳисоблаб топинг.

2- жадвал

Исланд шпати ва кварцнинг тўлқин узунлиги турлича бўлган нурларни синдириш кўрсаткичлари

Тўлқин узунлиги λ , нм	Исланд шпати		Кварц	
	n_e	n_o	n_e	n_o
687 (қизил)	1,484	1,653	1,550	1,541
656 (кирмизи)	1,485	1,655	1,551	1,542
589 (сарик)	1,486	1,658	1,553	1,544
527 (яшил)	1,489	1,664	1,556	1,547
486 (ҳаворанг)	1,491	1,668	1,559	1,550
431 (кўк-бинафша)	1,495	1,676	1,564	1,554
400 (бинафша)	1,498	1,683	1,568	1,558

153. Бундай юпқа пластинкаларни (к. 152- машқ) ясаш қийин бўлгани учун ($m + \frac{1}{4}$) λ га тенг йўл фарқи берадиган пластинкалардан фойдаланиш

максадга мувофиқ. Қалинлиги тахминан 1 мм га тенг бўлган шундай кварц пластинканни $\lambda = 589,3$ нм (сарик ранг) учун ҳисобланг. Бундай пластинка бинафша нурларга ($\lambda = 400,0$ нм) қандай таъсири кўрсатади?

154. Чорак тўлқинли қалин кристалл пластинкалардан фойдаланиш нима учун ноқулайлигини тушунитирганг (синдириш кўрсаткичлари айирмасининг дисперсиясига, яъни синдириш кўрсаткичлари айирмасининг тўлқин узунлигига боғлиқлигига эътибор беринг).

155. Чап ва ўнг доиравий кутбланиш ҳосил бўлиши тўғрисидаги масалани батафсил кўриб чиқинг. Агар кристалл пластинканинг қалинлиги $3/2 \lambda$ га тенг йўл айирмасини вужудга келтирадиган бўлса, кузатиладиган кутбланишнинг характеристи қандай бўлади?

156. Агар табиий ёруғлик кристалл пластинкага, хусусан чорак тўлқинли пластинкага; ярим тўлқинли пластинкага тушса, нима бўлиши мумкинлигини батафсил текширинг.

157. Агар Юнг тажрибасини ўтказаётганда иккита тирқишдан ўтаётган ёруғлик ўзаро перпендикуляр текисликларда кутблантирилган (масалан, кёраклича жойлаштирилган поляроидлар ёрдамида) бўлса, интерференция бўлмайди. Бу тажриба Араго—Френелнинг ўзлари ўзgartирган машҳур тажрибаси бўлиб, бунда иккала ширқинининг орқасига бош йўналишлари интерференцияланётган нурларнинг қутбланиш йўналишлари билан 45° бурчак ташкил килувчи кристалл пластинка қўйилади. Натижада тенг амплитудали тўртта тўлқин пайдо бўлиб, уларнинг қутбланиш текисликлари жуфти-жуфти билан устма-уст тушар эди (иккита тўлқиннинг тебранишлари кристалл пластинканинг биринчи бош текислигига ётади, иккита тўлқиннинг тебранишлари эса иккичи бош текислигда ётади). Шунга қарамай интерференция юз бермаган. Нурларни ихтиёрий жойлашган николь орқали кўрганда ҳам интерференция манзараси пайдо бўлмайди. Бу эса масала максимумлари ярим полосага силжиган ва ўзаро перпендикуляр йўналишларда кутбланган иккита интерференцион манзаранинг пайдо бўлишида эмаслигини исбоглайди.

Араго—Френель ҳодисасини изоҳлаб беринг. Интерференция юз бериши учун нима қилиш керак?

Жавоб: Интерференция юз бериши учун тирқишларга тушаётган ёруғликни аввал ясси кутбланган ёруғликка айлантириш керак.

158. Френель кальций сульфатнинг кам синдирувчи пластинкасидан ўтган ёруғлик интерференция рангларига эга бўлмаслигини кузатган, ваҳоланки

пластинкадан чиқаётган икки түлкіннинг йўл фарқи 2—3 түлкін узунлигига тенг. Ҳодисанинг сабабини айтиб беринг.

Эслатма. Фрекелнинг бу кузатишлари Френель ва Арагонинг машхур тажрибаларини амалга оширии учун асос бўлади (қ. 109- ё).

159. Бабине компенсаторидан чиқаётган ёруғликнинг кутбланиш характерини стрелкалар, тебраниш йўналишлари кўрсатилган доира ва эллиплар ёрдамида схематик равишда кўрсатинг.

Кизил ва бинафша ёруғлик учун фарқ нимада бўлишини изоҳлаб беринг.

160. Эллипс бўйича кутбланган оқ ёруғлик Бабине компенсатори ва николь орқали ўтганда қандай манзара кузатилиши мумкин?

161. 152- машқда берилган жадвалдан фойдаланиб, учидаи бурчаги $\alpha = 5'$ бўлган кварни пони орқали ясси кутбланган ёруғлик ўтганда кузатиладиган манзарани таърифланг.

Ўқ вертикал жойлашган AA ҳирра бўйлаб йўналган. Тушаётган ёруғликнинг кутбланиш текислиги кварцнинг ўқи билан 45° ли бурчак ташкил қиласди. Ёруғлик монокроматик бўлиб, $\lambda = 589,0$ нм га тенг.

Понадан чиқаётган дастадаги тебранишлар йўналишларининг схематик чизмасини чизинг ва ўнг доиравий кутбланиш мавжуд бўлган нукталар бир-биридан қандай масофада бўлишини ҳисоблаб топинг.

162. Айкаштириб қўйилган икки қутбловчи орасига слюда пластинка қўйилганда ва умумий қалинлиги пластинка қалинлигига тенг бўлган юпқа слюда варақлар тўплами қўйилганда кузатиладиган интерференцион манзаралар фарқини тавсифлаб беринг.

Жавоб: иккинчи ҳолда (яъни «юпқа варақлар тўплами») бош йўналишлар бўлмайди.

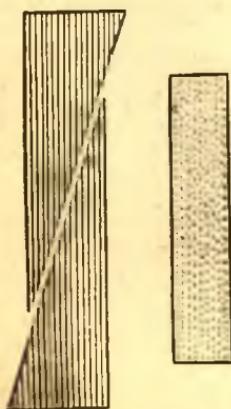
163. Айкаштириб қўйилган николлэр орасига бир ўқли кристалдан оптик ўққа параллел қилиб кесиб олинган пластинка жойлаштирилганда параллел нурларда кузатиладиган манзарани таърифланг. Агар пластинкани айлантирасак нима бўлади? Анализаторни айлантирасак-чи?

164. Бабине—Солейль компенсатори ясси-параллел пластинка ва кварцдан оптик ўққа параллел равишида кесиб олинган иккита понадан ташкил топган. Шундай қилиб, поналар биргаликда ўзгарувчан қалинликка эга бўлган ясси-параллел пластинка ташкил киласди, бунда ўзгармас ва ўзгарувчан пластинкаларнинг оптик ўқлари бир-бирига перпендикуляр йўналган (38-расм).

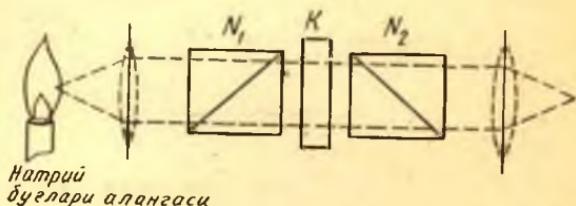
Бундай компенсаторнинг ишлашини кўриб чиқинг. Бабине—Солейль компенсатори 18.5-расмдагига ўхшаш жойлашган бўлса, кузатиш майдонининг кўриши қандай бўлади?

Жавоб: Эллиптиклик даражаси бутун майдон бўйлаб бир хил бўлади.

165. 26.22-расмдаги схемада исланд шпатининг қалинлиги иктиёрий бўлса, оқ ёруғликда интерференция манзарасини кузатиш мумкини? Ўққа параллел қилиб кесиб олинган ва қалинлиги 5 мм бўлган исланд шпати пластинкаси учун йўл фарқини ҳиссбланг. Пластинканинг қалинлиги қанча бўлганда $\frac{\lambda}{\Delta\lambda} = 400000$ бўлган симоб чизиги учун интерференцияни кузатиш мумкин?



38- расм.



39- расм.

166. Вуднинг синдириш кўрса кичининг дисперсиясига асосланган поляризацион монокроматорин 39°-расмдаги схема бўйича ишлатиш мумкин. N_1 қутбловчи K кристаллнинг бош текисниклари нисбатан 45° га бурилган. Кристаллнинг маълум бир қалинлигига бир-бирига яқин бўлган иккита чизиқли қутбланган бўлиб, қутбланиш текисниклари кариб перпендикуляр бўлиб чиқади. Агар N_2 ни керагича жойлаштирасак, бу чизиқларнинг бири бутунлай тутиб колинади, иккинчиси эса ўтиб кетади (монокроматор). (Амалда эса монокроматор мураккаброқ тузилган бўлади.)

а) Оқ ёруғлик Вуд монокроматори орқали спектрографнинг тирқишига юборилади. Спектрнинг кўриниши қандай бўлади? N_2 ни 90° га бурсак, спектрда қандай ўзгаришлар юз беради?

Жавоб: Спектр навбатланаётган қоронги ва ёруғ полосалардан иборат бўлади; N_2 ни бургандага қоронги ва ёруғ полосалар ўрни алмашади.

б) Натрийнинг бир-бирига яқин бўлган иккита $D_1 = 589,6$ нм ва $D_2 = 589,0$ нм чизигини ажратишга имкон берадиган K кварц ёки исланд шпати кристалининг қалинлигини ҳисоблаб топинг; синдириш кўрсаткичлари 3- жадвалда берилган.

3 - жадвал

Исланд шпати ва кварцнинг синдириш кўрсаткичлари

Спектрал чизиқ	Исланд шпати		Кварц	
	n_e	n_o	n_e	n_o
D_1	1,48654	1,65846	1,55338	1,54423
D_2	1,48652	1,65843	1,55335	1,54420

167. Қутбланган нурларнинг ингерференциясини йигилувчи нурларда куттаганда ранги ҳалқаларнинг тартиби қандай бўлади (қ. 26.23- расм)? Ҳалқалар қаерда зинроқ жойлашган бўлади — манзара марказидами ёки четларига яхинрок дами?

168. Олдинги машҳудаги тажрибада N_1 ва N_2 ларнинг ўртасига исланд шпатидан қалинлиги $d = 1$ мм бўлган пластинка қўйилган эди. Қизил ранг ($\lambda = 687,0$ нм) ва бинафша ранг ($\lambda = 400,0$ нм) учун биринчи, учинчи ва ўнинчи ёруғ ҳалқаларнинг радиусларини ҳисобланг.

Пластинканинг ўқ билан 30° бурчак остида кесишган нурлар ўтаетган нуқтасида нима кузитилади? 45° бурчак остида кесишича? Монокроматик са-риқ ёруғлик ($\lambda = 589,0$ нм) ва оқ ёруғлик ҳолида-чи?

169. Ернинг суткалик ҳаракати натижасида пайдо бўладиган аберрациянинг катталиги географик Φ кенглиги 0° , 45° ва 90° бўлган жойларда нимага тенг бўлишини ҳисоблаб топинг. Агар юлдуз вазиятини аниқлаганда бурчакни $0^\circ,05$ аниқлик билан ўлчаш мумкин бўлса, аберрация ҳодисасини кузагиш мумкиним?

Жавоб: $\operatorname{tg} \alpha = v/c$, бу ерда $v = 2\pi R \cos \Phi/T$; $R = 6400$ км — Ернинг радиуси, $T = 24$ соат — Ернинг айланиш даври.

170. Агар юлдузга тўғриланган йўналиш Ернинг ҳаракат йўналиши билан Ψ бурчак ташкил килган бўлса, аберрация бурчагининг катталиги нимага тенг бўлади? Ҳисоблаб топинг.

$$\text{Жавоб: } \operatorname{tg} \alpha = \frac{v}{c} \frac{\sin \Psi}{1 + (v/c) \cos \Psi} \approx \frac{v \sin \Psi}{c}, \text{ чунки } v/c \ll 1.$$

171. Ёруғлик тезлигини узиш методи бўйича ва айланётган кўзгу методи бўйича аниқлашда ишлатиладиган формулалар чиқаринг ва методни қўллаш учун тажрибадан қандай маълумоглар олиш кераклигини кўрсатинг.

172. Физо тажрибаларининг бирида гилдиракдан кўзгугача бўлган масофа 10 км бўлган; гилдиракнинг 720 та тиши бўлиб, ёруғликнинг кетма-кет бўлган тўртта кўринмай қолишидаги бурчак тезликлар мос равища 326, 457, 586 ва 719 рад/с бўлган. Ёруғликнинг тезлигини ҳисоблаб топинг.

173. Ёруғлик импульсини узунликлари яқин бўлган иккита бир хил амплитудали монохроматик тўлқиннинг суперпозицияси деб ҳисоблаш асосида Рэлей формуласини аналитик равишда келтириб чиқаринг:

$$J_1 = a \cos(\omega_1 t - k_1 x), \quad 1/2 (\omega_1 + \omega_2) = \omega,$$

$$J_2 = a \cos(\omega_2 t - k_2 x), \quad 1/2 (k_1 + k_2) = k.$$

Кўрсатма. Фазавий тезликин ўзгармас фаза билан тенг ҳаракат қилаётган кузатувчининг тезлиги сифатида, яъни фазанинг ўзгармаслик шартидан ($v = \omega/k$) аниқлаш мумкин; группавий тезликин эса ўзгармас амплитуда билан тенг ҳаракат қилаётган кузатувчининг тезлиги сифатида, яъни амплитуданинг ўзгармаслик шартидан ($v = d\omega/dk$) аниқлаш мумкин.

174. Дисперсиянинг турли қонунлари учун группавий тезликин ҳисобланг:

1. $v = k$ (const) (дисперсияламайдиган мухит, масалан, ҳаводаги товуш тўлқинлари);

$$2. v = k\lambda;$$

3. $v = k\sqrt{\lambda}$ (оғирлик кучи таъсирида сув сиртида пайдо бўладиган тўлқинлар);

$$4. v = k/\sqrt{\lambda} \quad (\text{сув сиртидаги капилляр тўлқинлар});$$

$$5. V = k/\lambda \quad (\text{эластик пластинкани эгишда пайдо бўлган тўлқинлар}).$$

175. Углерод сульфидда дисперсияни ўлчаш қўйидаги натижаларни беради:

$$\lambda = 589,0 \text{ нм} \text{ да } n = 1,629;$$

$$\lambda = 527,0 \text{ нм} \text{ да } n = 1,642;$$

$$\lambda = 656,0 \text{ нм} \text{ да } n = 1,620.$$

Фазавий ва группавий тезликлар ўртасидаги муносабатни топинг.

176. $v = f(\lambda)$ эгри чизиқнинг абсциссани λ_0 га тенг бўлган A нуқтасидаги ўтказилган уринма (v — фазавий тезлик) ординаталар ўқидан $\lambda = \lambda_0$ учун группавий тезлика тенг кесма кесишини кўрсатинг (Эренвестнинг график усули, 40-расм).

177. Автомобиль ҳайдовчи киши светофорнинг кизил рангини яшил ранг билан адастириб юбориши учун автомобилининг тезлиги қандай бўлиши керак (Вуд ҳақидаги латифа)?

178. Агар манба туташ спектр чиқараётган бўлса, Допплер ҳодисасини кузатиш мумкин бўладими?

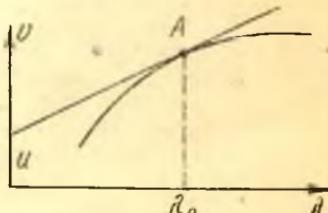
179. а) Агар кузатувчининг кўлида оғир флинтдан асосининг узунлиги 5 см қилиб ясалган призмали спектроскоп бўлса, канал нурларида Допплер ҳодисасини кузатиш мумкинми? Канал нурларининг тезлиги $v = 5 \cdot 10^7 \text{ см/с}$.

б) Кўрсатилган тезликли канал нурларида Допплер эффицитини кузатиш учун қандай панжарарага эга бўлиш керак?

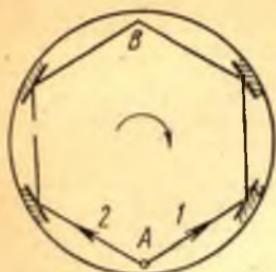
180. (132.1) дан K система учун қўйидаги алмаштириш формулалари келиб чиқишини кўрсатинг:

$$x = \frac{x' + vt'}{\sqrt{1 - \beta^2}}; \quad y = y'; \quad z = z'; \quad t = \frac{t' + (v/c^2)x'}{\sqrt{1 - \beta^2}}.$$

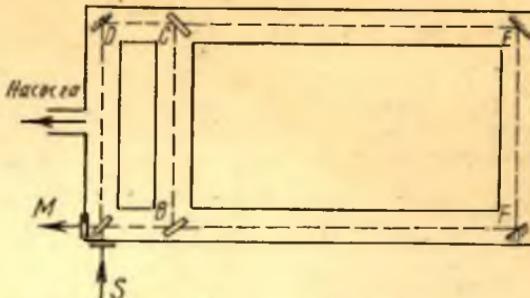
181. Санъяк тажрибаси. Ёруғликнинг A манбаи ва B кузатиш асбоби айланадиган диска ўрнатилган (41-расм). A дан чиқаётган ёруғлик иккита



40-расм.



41- расм.



42- расм.

1 ва 2 йўналиш бўйича тарқалади ва B да учрашиб интерференцион манзара ҳосил қиласди. Агар дискни о бурчак тезлик билан айлантирасак, фазаларнинг кўшимча айрмаси вужудга келади ва интерференция полосалари сияхиди.

а) Интерференция полосаларининг силжиши ҳисоблаб топиладиган формула чиқаринг; б) $1/4$ полосага силжишни таъминлайдиган қурилмани ҳисобланг; в) бу тажрибадаги A манбанинг энг катта ўлчамлари ($2S$) қандай бўлиши керак?

Жавоб: а) Пайдо бўлган йўл фарқи $\Delta = 2R2\pi n t$ га тенг бўлиб, бу ерда R — ёруғлик йўлининг (орбитасининг) радиуси, n — дискнинг бир секунддаги айланшишлари сони, $t = \pi R/c$ — ёруғликнинг A дан B гача тарқалиш вақти.

Шундай қилиб, $\Delta = \frac{4\pi n}{c} \pi R^2 = \frac{4\pi n F}{c}$, бу ерда $F = \pi R^2$ — ёруғлик айланниб ўтадиган майдон.

$$\text{б)} \quad \Delta = \frac{1}{4} \lambda; \quad \lambda = 500,0 \text{ нм} \text{ учун } nF = \frac{c\lambda}{16\pi} = 3 \text{ м}^2/\text{с}, \quad \text{яъни секундига } 1$$

айланишга тўғри келадиган тезликада дискнинг диаметри 2 м га яқин бўлиши керак. 10 айл/с тезликада эса дискнинг диаметри 60 см бўлиши керак.

$$\text{в)} \quad 2S < 0,15 \text{ мкм.}$$

182. Майкельсон — Гэль тажрибаси. Майкельсон Санъяк тажрибасини айланётган диск сифатида Ердан фойдаланиб қилиб кўрди. Синдириш кўрсаткичининг температура таъсирида ўзгаришларини бартараф қилиш учун (42- расм) ёруғлик ҳавоси сўриб олинган трубалардан ясалган ва Ер остида жойлашган тўртбурчак ичидаги тарқалган.

а) Контурни квадрат шаклида ишланган ва тажриба 40° кенгликда ўтказилган деб фараз қилиб, трубалар периметрини ҳисоблаб топинг.

б) Ернинг айланшиш тезлигини ўзгартириш мумкин эмаслиги туфайли бўладиган қийинчиликни қандай енгиш мумкин?

Жавоб: б) ёруғликни кичик ва катта контур бўйича юбориш керак.

183. Атмосферада ютилишни ҳисобга олмай ёруғлик тўлқини магнит майдонининг кучланганлигини (масалан, Қуёш доимийси 2 кал га тенг бўлган ер атмосфераси чегарасида) аниқланг. (Қуёш доимийси 1 минутда 1 см^2 га тушаётган энергияни билдиради.)

Жавоб: $H_0 = 0,024 \text{ Э.}$

184. Қуёшнинг ФЭД аппарати объективи (нисбий тешиги $D:F = 1:2$) ёрдамида туширилган тасвири турган жойда ёруғлик тўлқини магнит майдони кучланганлиги амплитудасининг қиймати нимага тенг бўлади? (Қуёшнинг бурчакли диаметри $\approx 1/100$ рад; атмосферада ютилишни ҳисобга олманг.)

Жавоб: $H_0 = 0,024 \cdot 50 = 1,20 \text{ Э.}$

185. Магнит вектори а оид Френель формулаларини чиқаринг ва тушаётган, қайтган ва синган тұлқинлар фазалари муносабати түркисидеги масалани синдириш күрсаткичи ва түшиш бурчагига боялик равишда текшириңг.

186. Брюстер бурчаги учун r_{\perp} ни ҳисобланг.

$$\text{Жағоб: } r_{\perp} = \frac{n^2 - 1}{n^2 + 1}.$$

187. Ёруғлик Брюстер бурчаги остида тушаётганда үтган ёруғликнинг қутбланиш даражасининг ифодасини көлтириб чиқаринг.

$$\text{Жағоб: } \Delta = \frac{4n^2 - (1 + n^2)^2}{4n^2 + (1 + n^2)^2}.$$

Ёруғлик Брюстер бурчаги остида сувга үтіндеги қутбланиш даражасини ҳисобланг.

188. Қутбланган ёруғлик тебранишлари текислиги билан түшиш текислиги орасидеги бурчак тебранишлар азимутты дейилади.

Диэлектрик юзига ясси қутбланган α азимутли ёруғлик φ бурчак остида тушаётан бўлиб, $E_{i\perp}/E_{i\parallel} = \operatorname{tg} \alpha$ бўлсин. Ёруғлик қайтганда ва синганда қутбланиш текислиги бурилади.

Ҳодисани изоҳлаб беринг ва Френель формулаларидан фойдаланиб синган тұлқиннинг β азимутини ва қайтган тұлқиннинг α' азимутини ҳисобланг.

Жағоб:

$$\operatorname{tg} \alpha' = \frac{\cos(\varphi - \psi)}{\cos(\varphi + \psi)} \operatorname{tg} \alpha, \quad \operatorname{tg} \beta = \cos(\varphi - \psi) \operatorname{tg} \alpha.$$

189. Ёруғлик синдириш күрсаткичи 1,5 га тең бўлган бешта шиша пластинка тўпи орқали Брюстер бурчаги остида үтгандеги кутбланиш даражасини аниқланг.

190. Нур энергиясининг α зичлиги (ҳажм бирлигидаги энергия) муҳит синдириш күрсаткичининг квадратига пропорционал эканлигини Френель формулалари ёрдамида күрсатинг.

Кўрсатма. Муҳит дисперсияланмайдиган муҳит деб ҳисобланади, натижада группавий теззик (энергия тезлиги) фазавий тезлитика тең бўлади. Энергия тарқалишининг c тезлиги йўналиши билан α бурчак ташкил килсан F юз орқали үтәётган энергия оқими $W = F c u \cos \alpha$ га тең. Энергиянинг зичлиги амплигуданинг квадратига пропорционал, шунинг учун $W_i = F c k E_i^2 \cos \alpha$ ва

$$W_r = F c k E_r^2 \cos \alpha.$$

Чегарадан үтганда иккинчи муҳитдаги оқим қуйидагича ифодаланади:

$$W_d = W_i - W_r.$$

Ёруғлик нормал тушган ҳол учун ҳисоб енгил бўлади, масалан,

$$W_d = W_i - W_r = F c k E_i^2 - F c k E_r^2 = F c k E_i (1 - E_r^2/E_i^2).$$

Нормал түшиш ҳоли учун Френель формулаларидан фойдаланиб қуйидагини топамиз:

$$W_d = F c k D^2 n = F \frac{c}{n} u_d, \quad u_d = k D^2 n^2.$$

191. Тушаётган энергия оқими қайтган ва синган оқимлариниң йиғиндинсига тең эканлигини (энергиянинг сақланиш қонунини) Френель формулалари ёрдамида күрсатинг.

Кўрсатма. 190-машқ натижаларидан фойдаланиб, ёруғликнинг оғма түшишини \perp -компонента ва \parallel -компоненталар учун алоҳида-алоҳида кўриб

чиқинг, бунда тушаётган, қайтган ва ўтаётган оқимлар кўндаланг **кесимларишинг** муносабатини ҳисобга олинг.

н 192. Шиша юзидағи ($n=1,5$) сирт қатлами $\lambda = 600,0$ нм ли нурлар нормал тушганда уларнинг қайтишини кескин камайтиради. Бу қатламнинг қалинлиги ва синдириш кўрсаткични ҳисоблаб топинг.

Кўрсатма. Юкориги ва пастки чегаралардан қайтган нурларнинг интенсивликлари яқин бўлиши керак; йўл фарқи $\frac{1}{2} \lambda$ га тенг бўлиши керак.

Жавоб: $d = 125,0$ нм; $n \approx 1,2$.

193. Комплекс катталикларнинг киритилиши натижасида тебраниш ва тўлқинларга онд масалаларнинг математика томони енгиллашади. Бундай комплекс катталиклар Эйлернинг

$$e^{i\Phi} = \cos \varphi + i \sin \varphi$$

формуласига асосланаб киритлади.

Бу ифоданинг алоҳида олинган ҳақиқий ва мавҳум қисмлари тебраниш масалаларида кеңг қўлланиладиган тригонометрик функциялардан иборат. Кўпчилик математик амалларни тригонометрик функцияларга қараганда кўрсаткичли функциялар ёрдамида бажариш қулаироқ бўлгани учун ҳисобни қўйидагича олиб бориш мақсадига мувофиқ бўлади: косинус ёки синуснинг ўрнига кўрсаткичли функцияни киритиш керак, бунда ҳисобнинг охирида кўрсаткичли функциянинг ҳақиқий (ёки мавҳум) қисмидан фойдаланиш кўзда тутилади. Бу кўрсаткичли функция билан керакли ҳисобларни ўтказиш ва охирида кўрсаткичли функциянинг ҳақиқий (ёки мавҳум) қисмидан фойдаланиб яна тригонометрик функцияларга ўтиш керак.

Агар $\varphi = \omega t$ бўлса, $e^{i\Phi} = e^{i\omega t}$ функция даври T га тенг бўлган ($\omega = 2\pi/T$) гармоник тебранишни, $\exp[i(\omega t - kx)]$ эса x ўқ бўйича таркалаётган ва узунлиги λ бўлган ($k = 2\pi/\lambda$) гармоник тўлқинни билдириши мумкин.

$z = Ce^{i\omega t} = C \cos \omega t + iC \sin \omega t$ ифода C амплитудали «тебранишини» билдиради.

а) С катталик комплекс бўлиши мумкин. У ҳолда бундай катталикларнинг киритилиши тебранишнинг бошлангич фазасини ҳисобга олади. Ҳақиқатан ҳам, агар $C = a + bi$ бўлса, $C = re^{i\delta}$ деб ёзиш мумкин, яъни $z = r \exp[i(\omega t + \delta)]$, бу ерда r — оддий (ҳақиқий) амплитуда, δ эса бошлангич фаза бўлади. Бунда

$$a = r \cos \delta, \quad b = r \sin \delta, \quad \boxed{3}$$

яъни

$$\overline{r} = \sqrt{a^2 + b^2}, \quad \operatorname{tg} \delta = b/a.$$

б) Агар $C = a + ib$ комплекс сон бўлса, унга қўшма бўлган сон $C^* = [a - ib]$ бўлади. Ҳақиқий амплитуданинг квадрати (интенсивлик) r^2 комплекс C амплитуда билан унга қўшма бўлган C^* амплитуда кўпайтмасига тенг эканини, яъни

$$CC^* = (a + ib)(a - ib) = a^2 + b^2 = r^2$$

еканини кўрсатинг.

в) «Комплекс» C амплитуда кўйидаги кўринишда бўлсин:

$$C = \frac{a + ib}{A + iB}.$$

Бу ҳолда ҳақиқий амплитуда $r = \sqrt{\frac{a^2 + b^2}{A^2 + B^2}}$ бўлиб, δ фаза кўйидаги тенгликдан аниқланишини кўрсатинг:

$$\operatorname{tg} \delta = \frac{bA - aB}{aA + bB}.$$

г) $C = \frac{a+ib}{a-ib}$ бўлганда $r = 1$ ва $\operatorname{tg} \frac{1}{2} \delta = b/a$ бўлишини кўрсатинг.

194. Олмоснинг синдириш кўрсаткичи 2,42 га, анатасники 2,535 га (оддий нур учун) тенг. Ёруғлик бу материалларда бир марта тўла ички қайтганда айланада бўйича қутбланиши мумкинми? Материал бўлагининг шакли қандай бўлиши кераклигини ҳисобланг ва тажрибанинг тўла схемасини таърифланг (нурнинг иккига ажралиб синишини эътиборга олманг).

Жавоб: анатасда $\Phi_1 = 27^\circ, 5$ ва $\Phi_2 = 35^\circ, 0$, олмосда $\Phi_1 = \Phi_2 = 32^\circ, 7$.

195. Агар Мандельштам — Зелени тажрибасини кенг ёйилувчи даста билан ўтказилса (бууда тушиш бурчаги чегаравий бурчакдан катта ёки кичик бўлади), флуоресценция ёруғлиги дастанинг турли қисмларида турли интенсивликка эга бўлади. Дастанинг қайси қисмлари интенсивлироқ бўлади ва нима учун? (Флуоресценцияловчи қатламнинг қалинлигига эътибор қилинг.) Флуоресценцининг сувдаги эритмаси қўлланилса, чегаравий бурчак нимага тенг бўлади?

196. Тўла ички қайтиша $|E_{r\perp}|^2 = |E_{i\perp}|^2$ ва $|E_r|^2 = |E_{i\parallel}|^2$ эканлигини кўрсатинг.

Кўрсатма. 137- § даги кўрсатмалардан ва 193- б машқдан фойдаланинг.

$$197. \operatorname{tg} \frac{1}{2} \delta_\parallel = \frac{\sqrt{\sin^2 \phi - n^2}}{n^2 \cos \phi} \text{ ва } \operatorname{tg} \frac{1}{2} \delta_\perp = \frac{\sqrt{\sin^2 \phi - n^2}}{\cos \phi} \text{ эканлиги}$$

ни ва, демак, $\operatorname{tg} \frac{1}{2} (\delta_\parallel - \delta_\perp) = \frac{\cos \phi \sqrt{\sin^2 \phi - n^2}}{\sin^2 \phi}$ эканлигини кўрсатинг.

Кўрсатма. Френель формуулаларини

$$\frac{E_{r\parallel}}{E_{i\parallel}} = \frac{\sin \phi \cos \phi - \sin \psi \cos \psi}{\sin \phi \cos \phi + \sin \psi \cos \psi} \cdot \frac{E_{r\perp}}{E_{i\perp}} = \frac{\sin \phi \cos \psi - \sin \psi \cos \phi}{\sin \phi \cos \psi + \sin \psi \cos \phi}$$

кўринишда ёзиб, 137- § даги кўрсатмалардан ва 193- г машқдан фойдаланинг.

198. Металл юзига тўлқинлар нормал тушаётган ҳол учун тушаётган ва қайтган тўлқинлар нормал тушаётган ҳол учун тушаётган ва қайтган тўлқинлар фазаларининг δ_r фарқини топинг.

Кўрсатма. (141.3) ифодани $a+ib$ кўринишга келтириб,

$$\operatorname{tg} \delta_r = \frac{b}{a} = \frac{2(n\kappa)}{1 - n^2 - (n\kappa)^2}$$

еканлигини топамиз.

199. Металл юзига тўлқинлар нормал тушаётган ҳол учун тушаётган ва қайтган тўлқинлар интенсивликларининг $\Delta^2 = (E_d/E_i)^2$ нисбатини ва фазаларининг δ_d фарқини топинг.

Кўрсатма. (135.7) формуладан фойдаланиб, $E_d/E_i = \Delta \exp(i\delta_d)$ ни топиш керак.

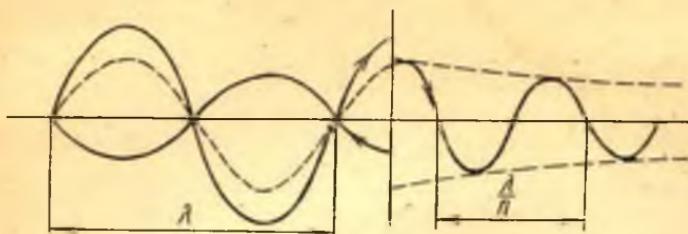
$$\text{Жавоб: } \Delta^2 = \frac{4}{(n+1)^2 + n^2 \kappa^2}; \quad \operatorname{tg} \delta_d = \frac{n \kappa}{n+1}.$$

200. Тушаётган, қайтган ва синган тўлқинларнинг графикларини тузинг (нормал тушшида $n = 2$, $|n\kappa| = 5$ ва $n = 2$, $(n\kappa) = 0,1$ бўлган ҳоллар учун фазалар силжиши ва амплитудалар муносабати аниқланади).

Жавоб: $n = 2$ ва $(n\kappa) = 0,1$ бўлган ҳол учун 43- расмга қаранг.

201. Анизотроп муҳитда фазанинг нормаль бўйича йўналган q тезлиги ва нур бўйича йўналган v тезлиси ўзаро $q = v \cos \alpha$ муносабат билан боғланган эканлигини кўрсатинг, бу ерда $\alpha - N$ нормалнинг йўналиши билан S нурнинг йўналиши орасидаги бурчак.

Кўрсатма. Тўлқин сиртигининг иккита чексиз якин пайтларга мос бўлган иккиси вазиятини чизинг ва чизмадан q ва v ларнинг ифодасини топинг.



43- расм.

202. Бир ўқли кристаллга ясси тұлқин түшишининг түрли ҳоллари учун Гюйгенс чизмаларини чизинг; нурлар ва нормалларнинг йұналишларини ҳамда оддий вағайри оддий нурларнинг тұлқин фронтларини қойындағы ҳоллар учун топинг:

а) Тұлқин табиий ёққа нормал тушади. б) Оптик ўққа перпендикуляр қилиб кесілгандықтан көзінде нормал ва қия тушади. в) Оптик ўққа параллел қилиб кесиб олинған бўлиб, ўқи түшиш текислигидаги ётадиган ва унга перпендикуляр қилиб жойлаштирилган пластинкага тұлқин нормал ва қия тушади.

Кұрсақта мақсад. Чизиш вақтида оддий вағайри оддий тұлқынларнинг тарқалыш теззилларидаги фарқын катталаштириши мақсадға мувофиқдир.

203. Агар Керр қурилмаси күчланиш амплитудаси 6000 В га тенг бўлган импульслар берадиган $v = 10^7 \text{ Гц}$ частотали генератордан таъминланадиган бўлса, қурилма ёруғликни бир секунда қанча марта узишини аниқланг. Керр конденсаторининг узунлиги $l = 5 \text{ см}$, пластинкалари орасидаги масофа 1 мм . Суюқлик сифатида нитробензол ($B = 2 \cdot 10^{-5} \text{ СГСЭ}$) ишлатилган.

Кұрсақта мақсад. Ҳисоблаш вақтида конденсатордаги нурларнинг йўл фарқи тұлқин узунлікларининг бутун сонига тенг бўлган ҳар бир ҳолда Керр системаси ёруғликни ўтказмаслигини эътиборга олинг.

Жавоб: $1.6 \cdot 10^8$.

204. Агар Жамен интерферометри елкаларидан бирига юпқа шиша пластинка қўйилган бўлса, бу интерферометрга кўндаланг қилиб жойлаштирилган спектрографда кузатиладиган интерференцион манзара қандай бўлади?

Пластинканинг қалинлигини оширганда манзара қандай ўзгаради? Дисперсияни каттароқ шиша ишлатилганда манзара қандай ўзгаради? Пластинканы бир елқадан иккинчи сиға кўчирганда чи? Турли елкаларга бир хил пластинкалар қўйилганда чи?

Кұрсақта мақсад. Бир елқага синдириш кўрсаткичи n га ва қалинлиги d га тенг пластинка, иккинчи елқага синдириш кўрсаткичи n' га ва қалинлиги d' га тенг пластинка қўйилганда k -полоссанинг тенгламаси $y = a \{k\lambda + (n - 1)d - (n' - 1)d'\}$ кўринишда бўлади, бунда n ва n' лар ўз навбатида λ нинг функцияси.

205. Агар бундан олдинги машқадаги интерферометрнинг бир елкасиша шиша пластинка, иккинчи елкасиша натрий бугларининг синдириш кўрсаткичи жуда тез ўзгаришига эътибор беринг.

Кұрсақта мақсад. Ютиш полосаси яқинида натрий бугларининг синдириш кўрсаткичи жуда тез ўзгаришига эътибор беринг.

206. а) Сочилган ёруғликнинг интенсивлиги учун Эйнштейннинг (160. 2) формуласини чиқаринг.

б) Эйнштейн формуласига асосласаниб, газлар учун Рэлейнинг дастлабки формуласига ўхшаш бўлган формулани чиқаринг:

$$I = I_0 \frac{4\pi^2 V^2}{2\lambda^4 L^2} \left(\frac{\partial \epsilon}{\partial N} \right)^2 N (1 + \cos^2 \theta) = I_0 \frac{\pi^2}{2\lambda^4} \frac{(\epsilon - 1)^2}{N} (1 + \cos^2 \theta).$$

в) Зарралар сонининг флюктуациясини бевосита ҳисобга олиб, Релейнинг газларга оид формуласини чиқаринг.

г) Анизотроп, умумий ва изотроп сочилиш интенсивликларининг нисбатларини умумий сочилишнинг қутбсизланиши (тушаётган нурга нисбатан тўғри бурчак остида кузатиш) орқали ифодаланг.

Кўрсатма а) (160. 1) формулага ва термодинамик флюктуациялар на-зариясида олинган

$$\overline{(\Delta p)^2} = \frac{kT}{V^* \beta_s}; \quad \overline{(\Delta S)^2} = k c_p \rho V^*$$

ифодаларга асосланishi керак. Қўйидаги

$$\left(\frac{\partial e}{\partial p} \right)_S = \left(\rho \frac{\partial e}{\partial p} \right)_S \beta_S; \quad \left(\frac{\partial e}{\partial S} \right)_p = \left(\frac{\partial e}{\partial T} \right)_p \frac{c_p \rho V^*}{T}; \quad \beta_s = \left(\frac{1}{\rho} \frac{\partial \rho}{\partial p} \right)_s$$

термодинамик муносабатлардан ва

$$\left(\frac{1}{\rho} \frac{\partial e}{\partial p} \right)_S \approx \left(\frac{1}{\sigma} \frac{\partial e}{\partial T} \right)_p \approx \left(\rho \frac{\partial e}{\partial p} \right)_T; \quad \sigma = \left(\frac{1}{V} \frac{\partial V}{\partial T} \right)_p$$

тахминий тенгликлардан фойдаланиш керак (қ. И. Л. Фабелинский. Молекулярное рассеяние света, «Наука», 1965 й., бу масала ўша китобда батафсил баён этилган).

б) Идеал газнинг ҳолат тенгламасидан ва

$$e - 1 = \text{const} \cdot N$$

муносабатдан фойдаланиш керак.

в) Δe ни $\Delta e = \left(\frac{\partial e}{\partial N} \right) \Delta N$ кўринишда ёзиш ва $\overline{(\Delta N)^2} = N$ муносабатдан

фойдаланиш керак, бу ерда N — флюктуация ҳисобланаётган ҳажмдаги зарраларнинг ўртача сони. Идеал газ формуласи билан суюқ эритманинг (160. 3) формуласининг тўғри келишига эътибор беринг.

г) Изотроп сочилиш тўла қутбланган, сочилишнинг анизотроп кисмининг қутбсизланиш коэффициенти эса $6/7$ га тенг эканлигини ҳисобга олинг.

297. Иккита ихтиёрий доимийга эга бўлган (156. 7) тенгламанинг тўлаечими қўйидаги кўринишга эга бўлишини кўрсатинг:

$$r = \tilde{c}_1 \sin \omega_0 t + \tilde{c}_2 \cos \omega_0 t + \frac{e}{m} \frac{E_0 \sin \omega t}{\omega_0^2 - \omega^2}.$$

Дастлабки икки ҳад электроннинг хусусий тебранишларини ифодалайди, учинчи ҳад эса мажбурий тебранишларини ифодалайди. Барча реал масалаларда тебранишлар оз бўлса ҳам лекин сезиларли равиша сўнади, шунинг учун бирор вакт ўтгандан сўнг дастлабки иккита ҳад аҳамиятсиз бўлиб қолади

(қ. 208-машқ, ундан $c = Ce^{-kt}$ эканлиги яққол кўринади). Шунинг учун масаланинг ечимини қўйидагича ёзиш мумкин:

$$r = \frac{e}{m} E_0 \frac{\sin \omega t}{\omega_0^2 - \omega^2}.$$

208. Тебранишлар сўнадиган ҳолда

$$m r + g r + fr = e E_0 \sin \omega t$$

дисперсия темгламасыннинг ечимини топинг. ($g = m\gamma$ ва $f = m\omega^2$ белгиларни киритинг). Умумий ечим қуйидаги күрнишга эга бўлади:

$$r = \exp\left(-\frac{1}{2}\gamma t\right) \left\{ c_1 \exp(i\omega_0 t) + c_2 \exp(-i\omega_0 t) \right\} + \frac{e}{m} \frac{E_0 \exp(i\omega_0 t)}{\omega_0^2 - \omega^2 + i\omega\gamma}.$$

Бу ерда $\omega_0 = \sqrt{\omega_0^2 - \frac{1}{4}\gamma^2}$ — сўнаётгай электроннинг хусусий тебранишигинг «частотаси» (амалда $\omega_0 \approx \omega_0$, чунки $\frac{1}{4}\gamma^2 \ll \omega_0^2$; масалан, натрийнинг сийраклашган бурида $\omega_0 \approx 3 \cdot 10^{15} \text{ c}^{-1}$, $\gamma \approx 10^8 \text{ c}^{-1}$).

а) Қанча t вақт ўтгандан сўнг Na нинг хусусий тебранишлари амплитудаси 100 марта камайди?

Хусусий тебранишларни эътиборга олмаслик мумкин бўлган пайтдан бошлиб ечимни қуйидаги күрнишда ёзиш мумкин

$$r = \frac{e}{m} \frac{E_0 \exp(i\omega_0 t)}{\omega_0^2 - \omega^2 + i\omega\gamma}.$$

б) r инг комплекс ифодаси унинг E га иисбатан фаза бўйича силжигани билдиради.

r ни $r = R \exp[i(\omega t + \delta)]$ күрнишда ифодаланг ва R амплитуда ҳамда δ фаза силжишининг ҳақиқий қийматларини аниқланг.

$$\text{Жавоб: } R = \frac{e}{m} \frac{E_0}{V(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + \omega^2\gamma^2}, \quad \operatorname{tg}\delta = \frac{\omega\gamma}{\omega_0^2 - \omega^2}.$$

Шундай қилиб, фазанинг силжиши γ сўниш ва ω частотага боғлиқ бўлади; бундан ташқари, мажбур қилувчи тўлқиннинг частотаси вибраторнинг хусусий частотасига тенг бўлганда ($\omega = \omega_0$) фаза (π қадар сакраб) ўзгариади.

209. r инг комплекс қиймати асосида комплекс է диэлектрик синдиривчаникнинг ифодасини топинг.

$$\text{Жавоб: } \epsilon = 1 + \frac{4\pi N(e^2/m)}{\omega_0^2 - \omega^2 + i\omega\gamma}.$$

Мос комплекс синдириши кўрсаткичи

$$n' = V_e = n(1 - ix)$$

бўлиб, унинг мавҳум n ҳисбий тўлқиннинг сўнишини билдиради, шунинг учун

$$s = A_0 \exp\left(-\frac{2\pi}{\lambda_0} n \kappa z\right) \exp\left[i2n\left(\frac{t}{T} - \frac{zn}{\lambda_0}\right)\right],$$

яъни ёруғлик сўнувчи ясси тўлқин тарзида тарқалар экан (141-ғ билан таққосланг).

210. 209-машқда берилган маълумотлардан фойдаланиб, n ва x ларнинг ифодаларини топинг.

К ўрсатма. $\epsilon = n^2(1 - ix)^2$ ифодадаги ҳақиқий ва мавҳум қисмларни ажратинг.

$$\text{Жавоб: } n^2(1 - ix)^2 = 1 + \frac{4\pi N(e^2/m)(\omega_0^2 - \omega^2)}{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + \omega^2\gamma^2}, \quad 2n^2x = \frac{4\pi N(e^2/m)\omega\gamma}{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + \omega^2\gamma^2},$$

бу ерда $\gamma = g/m$.

211. Частотаси ва интенсивлiği одатдаги бұлған ёруғлик түлкінни майдонининг электр ва магнит ташкил этувчилари томонидан электронга таъсир қылувчи F_E ва F_H кучларни таққосланг ($v = 5 \cdot 10^{14}$ см $^{-1}$, $E = H \approx 1$ абл. бирлік деб қабул қиласыз).

Күрсатма. Электроннинг ҳаракат теңгламасини биринчи тақрибда түлкін майдонининг магнит ташкил этувчинининг таъсирини эътиборга олмай ёзиш мүмкін; ҳақиқатан ҳам, бу ҳолдаги ҳисоб майдонининг магнит ташкил этувчининг таъсири жуда кам эканлигини күрсатади.

$$\text{Жаһоб: } \frac{F_H}{F_E} \approx \frac{e \cdot H}{m \cdot \omega} \approx 10^{-8}.$$

212. Маълум dx қалинликдаги қатламга тушаётган ёруғликнинг маълум қисми ўша қатламда ютилади, деган фаразга асосан, яъни k ютиш коэффициенти ёруғликнинг интенсивлигига боғлиқ әмас, деган фаразга асосан ясси түлкіннинг ютилиш қонунини (Бугер қонунини) келтириб чиқаринг (бундай фараз С.И. Вавилов томонидан тажрибада интенсивликларнинг жуда кенг интервали учун текшириб күрілган).

$$\text{Жаһоб: } dI/I = -k dx, \text{ яъни } I = I_0 e^{-kx}.$$

213. Мусбат зарядланган сфера ичидаги электронга (Ж. Ж. Томсоннинг модели) таъсири қилаётган кучнинг r масофага боғланишини Кулон қонуни асосида чиқаринг.

$$\text{Жаһоб: } F = -fr.$$

214. Агар оқ ёруғлика $\lambda = 550,0$ нм га яқин бұлған соҳаны ўтказмасак, қолган ёруғлик бинафша тус олиб, бундан қызил әки күк рангга ўтиши осон бўлади ва шунинг учун у сезгиранг дейилади. Солеъльнинг бикварци ўнақай ва чапақай кварцдан маълум қалинликда ясалған ҳамда 44-расмда күрсатилгандай бирлаштирилган иккита пластинкадан иборат. Бу пластинкаларнинг қалинлиги шундайки, николлар бир-бираға параллел бўлганда оқ нурда сезгиранг пайдо қиласы.

а) Бикварцнинг қалинлигини ҳисобланг ва унинг ишларини изоҳлаб беринг ($\lambda = 555,0$ нм, $\alpha = 24^\circ$ учун).

б) Ёруғлик йўлига ўнақай модда киритилганда бикварцнинг қайси қисми (D әки G) кўкаради?

$$\text{Жаһоб: а) } 3,75 \text{ мм; б) } D \text{ кўкаради, } G \text{ қизаради.}$$

215. Ясси қутбланган нурларнинг параллел дастаси бир оз хидалашган шакар эритмаси тўлдирилган баланд най орқали ўтади.

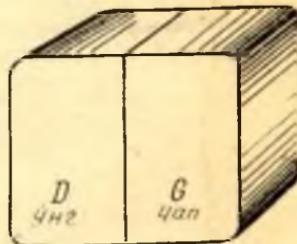
Оқ ёруғлик ўтказилганда най ёнидан турли рангли винтимон чизиқлар кўринади.

Бу чизиқлар нима сабабдан пайдо бўлади? Винт қадамининг катталиги рангга қандай боғлиқ бўлади? Эритманинг концентрациясига-чи? Шакар қамиш шакари эритмасининг концентрацияси 50 г/л ($[\alpha_D] = 67^\circ$) бўлганда сарик нурлар (D_1 чизиқ) учун қадам узунлигини аниқланг.

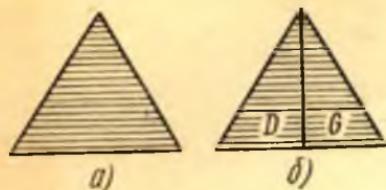
Күрсатма. Бундай қутбланиши анализ қылувчи николь ёрдамисиз кузатиш мүмкинлигининг сабаби электр вектори тебранишининг йўналиши бўйича ёруғлик сочилимагидадир.

216. Арагонинг оқ нурдаги асосий тажрибасида кузатилган манзарани таърифланг. Қутбловчини айлантирганда бу манзара қандай ўзгаради? Анализаторни айлантирганда-чи? Кварцни айлантирганда-чи?

217. Кварцли спектрографлардаги призма шундай кесиб олинган бўладики, ёруғлик призманинг оптик ўқи бўйича тарқалсун (45 а расм). Бу ҳолда ҳам чизиқлар бирор иккига ажralади. Нурларни иккига ажralмайдиган қилиш учун Корнионинг икки қисмдан, ўнақай ва чапақай кварцдан ташкил топган призма-



44-расм.



45- расм.

сидан фойдаланилади (45- б расм). Ҳодисаси ва Корнио призмасининг ишлашини изоҳлаб беринг.

218. Водородда 10000 Эга тенг майдонда Зесман эффектини кузатиш имкониятини берадиган спектрал аппаратнинг (панжара, Люммер—Герпе пластикаси) маълумотларини кўрсатинг.

219. Электр майдонининг гармоник тебранаётган электронга қиласидаган таъсирини кўриб чиқинг. (Соддалик учун майдон йўналиши тебраниш йўналиши билан бир хил бўлган ҳолни кўриб чиқинг.)

Жавоб: Майдон бўлмаганда $r = a \cos \omega_0 t$ бўлади, бу ерда $\omega_0^2 = \frac{F}{m}$ (m — электроннинг массаси, F — квазиэластик кучнинг доимийси).

Майдон бўлганда $r = \frac{eE}{m\omega_0^2} + b \cos \omega_0 t$ бўлади, яъни гармоник тебраниш

илгариги частотага эга бўлиб, лекин янги мувозанат вазияти атрофида бўлади; янги мувозанат вазияти эски вазиятга нисбатан таъсир қилаётган майдон катталигига боғлиқ бўлган қийматга сизжиган бўлади.

220. Ўйғонган атомнинг ёруғлик чиқариши статистик процесс бўлади. Бирор dt вақт ичида нурланувчи атомларнинг сони ўша (dt) вақтга ва мавжуд бўлган ўйғонган атомларнинг n сонига пропорционал бўлади. α пропорционаллик коэффициенти процессининг ҳаммалигига дейилади.

а) Бошланғич пайтда ($t=0$ да) ўйғонган ҳолатдаги атомларнинг сони n_0 га тенг деб кабул қилиб, ўйғонган атомлар сонини вақтнинг функцияси кўринишида аниқланг.

Жавоб: $n = n_0 e^{-\alpha t}$.

б) Ўйғонган ҳолатнинг ўртача давом этиши τ вақтини аниқланг.

Кўрсатма. Ўйғонган ҳолатининг давом этиши вақти t дан $t+dt$ гача оралиқда бўладиган атомларнинг сони $n_0 \exp(-\alpha t) dt$ га тенг; бу атомлар группаси ҳаётининг умумий давом этиши $\alpha n_0 \exp(-\alpha t) dt$ га тенг. Ўйғонган ҳолатнинг ўртача давом этиши вақти қўйидагига тенг:

$$\tau = \frac{\alpha \int_0^\infty t n_0 \exp(-\alpha t) dt}{n_0} = \frac{1}{\alpha}$$

221. Яшил шиша уй температурасида қизил нурларни кўп ютади, лекин бундай нурларни сезиларли миқдорда чиқармайди. Бу ҳол Қирхгоф қонунига хилоф эмасми?

Жавоб: Шиша қора жисм ўша температурада чиқаргандан кўп нур чиқармаслиги керак.

222. Умумий нурланиш (спектрга ажратмаганда) жисмнинг нур чиқармаслигини, яъни $E_T = \int_0^\infty E_v dv$ ифодани белгилайди.

а) $d\sigma$ сирт ташқарига ҳар тарафга чиқарган энергиянинг тўла оқимини ифодаланг.

Жавоб: $E_T d\sigma$.

б) Нурланишининг интенсивлиги (бу ерда уни K билан белгилаймиз) III бобдагидек аниқланади. E_T билан K ўртасидаги муносабатни топинг. Қора нурланиш ҳолида (яъни K интенсивлик йўналишга, Φ га боғлиқ бўлмаган ҳолда) $E_T = \pi K$ эканлигини кўрсатинг.

в) Нур энергиясининг и зичлиги ҳажм бирлигидаги энергиядир. Вакуумдаги (энергиянинг вакуумда тарқалиши тезлиги с га тенг) қора нурланишда (K интенсивлик йўналишга боғлиқ эмас) и улан K ўртасидаги боғланишини топинг.

Кўрсатма. Ҳамма йўналишлар бўйича интегралланг.

$$\text{Жавоб: } u = \frac{Kd \cos \varphi d\Omega}{2\sigma \cos \varphi \cdot c} = \frac{4\pi K}{c} = \frac{4\epsilon_T}{c}.$$

223. Диаметри D га тенг бўлган шар шаклидаги ковакнинг деворлари нурланишни Ламберт қонунига мувофиқ диффуз равишида қайтаради; диффуз қайтариш коэффициенти ρ га тенг. Ковакни 0,1 % гача аниқликда қора жисм деб ҳисоблаш учун тешикнинг d диаметри нимага тенг бўлиши керак?

Кўрсатма. 1 га тенг бўлган тушаётган оқим ρ коэффициент билан диффуз қайтгандан сўнг ρ оқимга айланаб, диаметри D га тенг бўлган сфера юзи бўйлаб текис тақсимланади.

Жавоб: Ковак деворларининг ютиш коэффициенти $A \approx 1 - \rho = \frac{\pi d^2}{4\pi D^2} = 0,999$ га тенг; $\rho = 0,4$ бўлганда $d \approx D/10$ бўлади; $\rho = 1$ бўлганда (диффуз қайтарувчи оқ девор) $d \approx D/16$ бўлади.

224. Стефан — Больцман қонуни $\epsilon_T = \sigma T^4$ ёки $u = aT^4$ кўринишда ёзилади бу ерда u — энергия зичлиги. Берилган σ га қараб a доимийни (сон қиймати ва ўлчамлигини) аниқланг.

Жавоб: $a = 4\sigma/c$.

225. Нур чиқариш пайтида чиқариш бурчагига боғлиқ бўлган қисман кутбланиши юз беринини Кирхгоф қонунига асосланиб изоҳлаб беринг.

Кўрсатма. Ёргулк қия тушганда қайтариш қобилияти кутбланиш характеристига боғлиқ бўлади; демак ютиш қобилияти ҳам тушиш бурчаги ва қутбланиш характеристига боғлиқ бўлади.

226. Қатлам қалинлиги бирлигининг чиқариш қобилияти $E_{v,T}$ га ва ютиш қобилияти $A_{v,T}$ га тенг бўлган ҳар қандай модда (газ ҳам шу жумладан) чексиз қалин қатламда абсолют қора жисм сифатида нур чиқаришини кўрсатинг.

$$\text{Жавоб: } \text{Тўла нурланиш} = \int_0^\infty E \exp(-Ax) dx = \frac{E}{A} = e_{v,T}.$$

227. Стефан — Больцман қонунини ўргангандаги қора жисмнинг тешигидан термоэлементга L линза ёрдамида йўналтирилаётган оқим ўлчаниди. Термоэлементни нурланиш ўрнига ток ёрдамида юқорида айтилган стационар ҳолатга эришгунча қиздириб, нурланиш оқими 1 с да келтирган энергия миқдори аниқланади.

Агар қора жисмнинг тешиги линза ўқига перпендикуляр бўлган ва томонининг узулилиги 4 мм га тенг квадрат бўлса, термоэлемент ютаётган қувватни ҳисоблаш топинг. Лиаза термоэлементга тешикнинг тасвирин натурал катталикда туширади (линзанинг диаметри 40 мм, фокус масофаси 40 см); линзадаги қайтиш ва ютиш натижасидаги исрофлар 9 % га, термоэлементдан қайтиши натижасидаги исроф 1 % га тенг. Қора жисмнинг температураси $T = 1000$ К.

Жавоб: $16,2 \cdot 10^{-4}$ Вт.

228. Тажрибадан $T = 1000$ К учун $e_{v,T}$ функцияниң кўриниши топилган. $T' = 2000$ К га тегишили график чизинг.

Жавоб: Биринчи ($v, e_{v,T}$) графикнинг ҳар бир нуқтаси янги ($v', e_{v',T'}$) графикнинг нуқтасига қўйидаги муносабатлар ёрдамида ғалмаштирилади:

$$v' = v \frac{T'}{T} \text{ ва } e_{v',T'} = e_{v,T} \left(\frac{T'}{T} \right)^3.$$

229. Вин қонунидан Стефан — Больцман қонуни келиб чиқишини кўрсатинг:

$$\text{Жавоб: } e_{v,T} = cv^3 f\left(\frac{v}{T}\right), \quad \epsilon = \int_0^\infty e_{v,T} dv = cT^4 \int_0^\infty F(\xi) d\xi = \sigma T^4, \text{ бу ерда}$$

$$\sigma = c \int_0^\infty F(\xi) d\xi — \text{доимий катталик.}$$

230. Планк формуласидан Стефан — Больцман қонунин көлтириб чиқаринг ва бу доимийни ҳисоблаб топинг.

$$\text{Күрсатма. } \varepsilon = \int_0^{\infty} \varepsilon_{\nu, T} d\nu = 1,0823 \frac{12\pi h}{c^2} \left(\frac{kT}{h} \right)^4 = \sigma T^4, \text{ бу ерда}$$

$$\sigma = 1,0823 \frac{12\pi k^4}{c^2 h^3}.$$

Интеграллаганда қуйидаги мұносабатдан фойдаланинг:

$$\int_0^{\infty} \nu^3 \exp \left[-n \frac{h\nu}{kT} \right] d\nu = 6 \frac{k^4 T^4}{h^4} \frac{1}{n^4}; \sum_{n=1}^{\infty} \frac{1}{n^4} = \frac{\pi^4}{90}.$$

Жағынан: $\sigma = 5,67 \cdot 10^{-12} \text{ Вт} \cdot \text{см}^{-2} \text{ К}^{-4}$.

231. $\varepsilon_{\lambda, T}$ учун нурланишнинг Планк қонунин ёзинг.

Жағынан: $\varepsilon_{\lambda, T} = 2\pi h c^2 \lambda^{-5} \frac{1}{\exp(hc/kT\lambda) - 1} = c_1 \lambda^{-5} \frac{1}{\exp(c_2/\lambda T) - 1}$, бу ерда

$$c_1 = 2\pi h c^2 = 3,740 \cdot 10^{-12} \text{ Ж} \cdot \text{см}^2 \cdot \text{с}^{-1},$$

$$c_2 = \frac{hc}{k} = 1,4387 \text{ см} \cdot \text{К}.$$

232. Планк формуласидан Виннинг $T\lambda_{\max} = b$ силжиши қонунин чиқаринг ва бу доимийни ҳисоблаб топинг.

Күрсатма. Масала

$$\frac{e^{\frac{b}{\lambda T}}}{e^{\frac{b}{\lambda T}} - 1} = 5$$

трансцендент тенгламани өчишдан иборат бўлиб, унинг илдизи $\xi_0 = 4,965$ га тенг.

Жағынан: $b = T\lambda_{\max} = hc/k\xi_0 = 0,2898 \text{ см} \cdot \text{К}$.

Планк формуласи асосида λ_{\max} га мос келадиган λ^* ни топинг ва уни Вин қонунидаги λ_{\max} билан таққосланг. $T = 5000 \text{ К}$ бўлган ҳол учун ҳисобланг.

Күрсатма. Масала $\frac{e^{\frac{b}{\lambda T}}}{e^{\frac{b}{\lambda T}} - 1} = 3$ трансцендент тенгламани өчишдан 3 иборат бўлиб, бу тенгламанинг илдизи $\xi_0 = 2,821$.

Жағынан:

$$\frac{\lambda^*}{\lambda_{\max}} = \frac{4,965}{2,821} = 1,759.$$

$T = 5000 \text{ К}$ бўлганда

$$\lambda_{\max} = 579,0 \text{ нм}; \lambda^* = 1019,0 \text{ нм} = 1,019 \text{ мкм}.$$

233. Вин қора нурланиш учун қуйидаги формулани топган;

$$\varepsilon_{\lambda, T} = c_1 \lambda^{-5} \exp \left(-\frac{c_2}{\lambda T} \right).$$

а) Кичик тўлқин узунликлар ёки паст температураларда (λT нинг қиймати жуда кичик) Вин ва Планк формулалари бир хил бўлишини кўрсатинг.

б) λT нинг қиймати қандай бўлганда бу формулаларнинг фарқи 1 % дан ошмаслигини аниқланг.

Күрсатма. Турли λT лар учун $r = \frac{\varepsilon_{\text{Планк}}}{\varepsilon_{\text{Вин}}}$ нинг қийматларини ҳисоблаб жадвал тузиңг.

Жаоб: $\lambda T = 2000 \text{ } 2500 \text{ } 3000 \text{ } 3500 \text{ } 4000 \text{ } 5000 \text{ мкм} \cdot \text{град}$
 $r = 1,0008 \text{ } 1,003 \text{ } 1,008 \text{ } 1,028 \text{ } 1,017 \text{ } 1,056$

234. Агар текстда кўрсатилган шартларга риоя килинса, радиацион термо-метринг кўрсатиши манбагача бўлган масофага боғлиқ бўлмаслигини исботланг.

К ўрсатма. Қабул қилгичга тушаётган оқимни ҳисобланг ва унинг $B\Omega$ га тенг экамлигини кўрсатинг, бу ерда B — манбанинг равшанлиги, S — қабул қилгич юзи, Ω — апарат параметрларига боғлиқ бўлган фазовий бурчак.

235. Ҳақиқий T температура билан T_r , радиацион температура ўртасидаги муносабатни топинг.

$$\text{Жаоб: } Q_T = \frac{\sigma T^4}{\sigma T_r^4}, \text{ яъни } T = \sqrt[4]{Q_T} \cdot T_r.$$

236. Қуёш доимийси $1,95$ кал/мин·см² экамлигини билган ҳолда Қуёшнинг нурланиши қора жисм ($Q_T \approx 1$) нурланишига яқин деб ҳисоблаб, Қуёш фотосфераси сиртнинг температурасини аниқланг. Қуёшнинг радиуси $r = 6,955 \cdot 10^{10}$ см, Қуёшгача бўлган масофа $l = 1,495 \cdot 10^{13}$ см.

Жаоб: $T = 5760$ К.

237. Жисмнинг монохроматик нур чиқариш қобилияти (Q_λ) икки $\lambda_1 = 4700 \text{ \AA}$ ва $\lambda_2 = 6600 \text{ \AA}$ тўлқин узунлик учун маълум бўлса, унинг ҳақиқий температураси билан ранг температураси ўртасидаги муносабатни топинг:

$$Q_{\lambda_1} = \frac{E_{\lambda_1, T}}{e_{\lambda_1, T}}, Q_{\lambda_2} = \frac{E_{\lambda_2, T}}{e_{\lambda_2, T}}.$$

$T_c (\lambda_1, \lambda_2)$ ранг температураси таҳминан қора жисм температураси ага темг бўлиб, бу қора жисм учун қизил-кўк инсабат ҳақиқий T температурали ўлчана-ётган жисм учун ҳам ҳудди шундай бўлади, яъни

$$\frac{E_{\lambda_1, T}}{E_{\lambda_2, T}} = \frac{e_{\lambda_1, T_c}}{e_{\lambda_2, T_c}}.$$

Планкнинг соддалаштирилган формуласидан (Вин формуласидан) фойдаланиб қўйидагини топамиз:

$$\frac{1}{T_c} - \frac{1}{T} = \frac{\ln (Q_1/Q_2)}{c_2 (1/\lambda_1 - 1/\lambda_2)}.$$

Вин формуласини 1000 К гача бўлган температураларда ишлатиш натижа сида чиқадиган хатони баҳоланг (к. 233-машк.)

238. Равшанлик температураси билан ҳақиқий температура ўртасидаги муносабатни топинг.

К ўрсатма. Планкнинг соддалаштирилган формуласидан (Вин формуласидан) фойдаланиб қўйидагини топамиз:

$$Q_\lambda = \frac{B_{\lambda_1, T}}{B_{\lambda_2, T}^0} = \exp \left[\frac{c_2}{\lambda} \left(\frac{1}{T} - \frac{1}{S_\lambda} \right) \right].$$

Бу ерда P^0 — қора жисмнинг равшанлиги, B — ўрганилаётган жисмнинг равшанлиги. Равшанлик температурасининг таърифига биноан, $B_{\lambda, T} = B_{\lambda, S_\lambda}^0$.

239. Температура 1000 дан 1100 К гача ўзгаргандан қора жисмнинг нурланиш интенсивлиги $\lambda = 500,0$ нм яқинидаги ўзгаришини ҳисоблаб топинг. Бу ўзгаришини температуранинг n -даражасига пропорционал қилиб ифодалаб, n ни аниқланг.

К ўрсатма. Виннинг $e_{\lambda, T} = c_1 \lambda^{-5} \exp \left[-\frac{c_2}{\lambda T} \right]$ формуласидан фойдаланинг; Планк формуласидан фарқини баҳоланг.

Доимийларнинг қийматлари: $c_1 = 3,70 \cdot 10^{-12}$ Вт·см², $c_2 = 14\ 380$ мкм·К.
Жавоб: $n \approx 30$.

240. Температура 1800 дан 1875 К га ўзгарганда кора жисем сариқ нурланшишининг равшанлиги икки баравар ортишини ҳисоблаб текшириб кўринг.

241. Нурланиш эҳтимоллиги уйғонган ҳолатидаги n та атомнинг қандай кисми dn вақт ичида ёргулук чиқаришини курсатади. Агар бундай атомларнинг сонини dn билан, эҳтимолликни α билан белгиласак, таърифга биноан, $\alpha = -\frac{dn}{n} \frac{1}{dt}$ ёки $dn = -\alpha n dt$ бўлади, минус ишораси dt вақт давомида уйғонган атомларнинг сони dn қадар камайишини (ёргулук чиқариб бўлишини) кўрсатади.

1) Ёргулук чиқариб бўлиш эҳтимоллигининг бу таърифи асосида уйғонган атомлар сонининг вақт ўтиши билан ўзгариш қонунини топинг.

Жавоб: $dn = -\alpha n dt$ тенгламадан $n = n_0 e^{-\alpha t}$ келиб чиқади, бу ерда n_0 — уйғонган атомларнинг бошланғич ($t = 0$) пайтдаги сони.

2) Ёргулук чиқариб бўлиш қонунини билган ҳолда уйғонган атомларнинг ўртача яшаш вақтини аниқланг.

$$\text{Кўрсатма. Ўртача яшаш вақти } \tau = \frac{1}{\alpha} \int_0^{\infty} \alpha n_0 t e^{-\alpha t} dt.$$

Жавоб: $\tau = 1/\alpha$.

242. 205-§ даги жадвал маълумотларидан фойдаланиб (қ. 724-бет) ва абсциссалар ўқига N ни, ординаталар ўқига $1/m^2$ ни мос масштабда қўйиб, (205.5) нинг графитини тузинг. Графикнинг кўринини қандағ бўлади? Шу график ёрдамида n ва R ни топинг.

Жавоб: График тўғри чизиқ бўлади, $n = 2$, $R = 109700$.

243. Протон атрофида a радиусли доиравий орбита бўйича ҳаракатланаётган электроннинг энергиясини ҳисоблаб топинг.

Жавоб: $E = -e^2/2a$.

Энергиянинг қиймати манфий ишорали бўлишини изоҳлаб беринг.

244. Электроннинг протон атрофида доиравий орбита бўйича айланниб чиқиш частотасининг

$$\omega^2 = \left(\frac{1}{T}\right)^2 = \frac{2E^3}{\pi^2 \mu e^4}$$

ифодасини келтириб чиқаринг. Ҳолат энергияси учун $E_n = \frac{hRc}{n^2}$ ифодадан фойдаланиб, электроннинг 2- ва 3- орбиталар бўйича айланниб чиқиши: частотасини ҳисобланг ва уни Бор назарияси бўйича 3- орбитадан 2- орбитага ўтишга мос частота билан тақкосланг.

245. Узунлиги $\lambda = 589,0$ нм бўлган тўлқин чиқараётган натрий атомининг уйғониш потенциалини ҳисобланг.

246. Агар бир атомли газ молекулаларининг ўртача кинетик энергияси симб атомини ўйғотиш ва уни $\lambda = 185,0$ нм ли резонанс чизиқ чиқаришга мажбур этиш учун етарли бўлса, газнинг температураси нимага тенг?

247. Частотаси $m \rightarrow n$ ўтишга тўғри келадиган монокроматик майдон билан ўзаро таъсирлашиб натижасидаги мажбурий чиқариш ва ютишини ҳисобга олиб, атомдаги m , n -сатҳларнинг N_m , N_n бандликларини аниқланг. Бундан ташқари, ютишган (нурлантирилган) кувватни ва ютиш (кучайтириш) коэффициентини ҳисобланг.

$$\text{Жавоб: } \frac{N_m}{g_m} - \frac{N_n}{g_n} = \frac{N_{m0}/g_m - N_{n0}/g_n}{1 + b_{mn} u/\sigma},$$

$$q = \hbar \omega b_{mn} g_m u \left(\frac{N_m}{g_m} - \frac{N_n}{g_n} \right) = \hbar \omega g_m b_{mn} u \frac{N_{m0}/g_m - N_{n0}/g_n}{1 + b_{mn} u/\sigma}.$$

$$\alpha = \frac{\lambda^2}{4} g_m a_{mn} \left(\frac{N_m}{g_m} - \frac{N_n}{g_n} \right) = \frac{\lambda^2}{4} g_m a_{mn} \frac{N_{m0}/g_m - N_{n0}/g_n}{1 + b_{mn} u/\sigma}.$$

Бу ерда қуйидаги белгилар кириллекан:

$$1/\sigma = \left[\frac{1}{g_m W_m} + \frac{1}{g_n W_n} \left(1 - \frac{A_{mn}}{W_m} \right) \right] g_m.$$

a_{mn} , b_{mn} — Эйнштейннинг биринчи ва иккинчи коэффициентларининг спектрал зичликлари, g_m , g_n — m , n -сатқаларнинг статистик оғирликлари; W_m , W_n — m , n -жолатларнинг сұниш тезликлери; A_{mn} — Эйнштейннинг $m \rightarrow n$ ўтишга оид биринчи коэффициенти; N_{m0} , N_{n0} — $u = 0$ бўлгандағи бандликлар.

Кўрсатма. Қуйидаги тенгламаларга асосланинг:

$$W_m N_m = W_m N_{m0} + (b_{nm} N_n - b_{m0} N_m) u,$$

$$W_n N_n = W_n N_{n0} + A_{mn} (N_m - N_{m0}) + (b_{mn} N_m - b_{nm} N_n) u.$$

248. Лазердан чиқаётган Φ оғимни муҳитда жамғарилган ва мажбурий ўтишлар натижасида нурланиш энергиясига айланиши мумкин бўлган энергия орқали ифодаланг.

Жавоб: $\Phi = q_{\max} SL - cu_0 / S$.

Кўрсатма. (224.1) — (225.6) — (225.8) муносабатлардан ва кучайтириш коэффициенти билан Эйнштейннинг иккинчи коэффициентининг спектрал зичлиги ўртасидаги

$$\alpha(\omega) = \frac{\hbar\omega}{g_m} b_{mn}(\omega) \left[\frac{N_m}{g_m} - \frac{N_n}{g_n} \right]$$

боғланишдан фойдаланинг.

249. Фабри — Перо эталонининг хусусий тўлқин сонларини аниқланг.

Жавоб: $k_q = \frac{\pi}{L} q$, $q = 1, 2, \dots$

Кўрсатма. Тушаётган $A \exp(i k_1 z)$ тўлқинни, эталон ичидаги $B \exp(ikz) + C \exp(-ikz)$ тўлқинни ва эталондан ўтган $D \exp(ik_1 z)$ тўлқинни комплекс шаклда ифодаланг. Агар эталон кўзгуларининг ўтказиш ва қайтиш амплитуда коэффициентларини t_1 , t_2 ва ρ_1 , ρ_2 билан белгиласак, B , C , D амплитудаларни топиш учун керак бўладиган тенгламалар системаси қуйидаги кўринишда бўлади:

$$\begin{aligned} B &= \rho_1 C + t_1 A, \\ C \exp(-ikL) &= \rho_2 B \exp(ikL), \\ D \exp(-ik_1 L) &= t_2 B \exp(ikL) \end{aligned} \quad (1)$$

(координаталар боши биринчи кўзгуда жойлашган бўлиб, Оз ўқ кўзгулар тикилигига перпендикуляр йўналган).

Тенгламаларнинг бу системасини очиб, эталоннинг қайтиш ва ўтказиш коэффициентларини топиш мумкин (к. 47-машқ). Агар $A = 0$ деб фараз қиласак, (1) система масаланинг хусусий ечимларини кўрсатади. $A = 0$ бўлганда (1) система бир жиссли система бўлади ва нолга тенг бўлмаган ечимларга эга бўлиш учун системанинг детерминанти нолга тенг бўлиши керак. Бу шартдан k га нисбатан

$$\rho_1 \rho_2 \exp(2ikL) = 1$$

тенглик келиб чиқади, бу тенглама фақат k комплекс бўлганда, яъни

$$k = k' + ik'' = \frac{\pi}{L} q - i \frac{1}{L} \ln(1/\rho_1 \rho_2)$$

бўлганда ечимга эга бўлади. k'' мавхум қисм амплитуданинг фазода ўзгаришини ифодалайди.

250. Гаусс дастасининг иккита тўлқин фронти умумий ўққа эга бўлган икки кўзгу билан бир хил бўлиб, бу кўзгулар умумий ўқда z_1, z_2 нуқталарда жойлашган ва уларнинг фокус масофалари мос равишида f_1 ва f_2 . Шу дастасининг минимал радиусли кўндаланг кесимининг ўқдаги z_0 вазиятини ва шу радиуснинг a_0 қўйматини ҳисоблаб топинг. Топилган формулаларпи f_1 ва f_2 ўртасидаги турли муносабатлар ($f_1 = f_2, f_1 \rightarrow \infty, f_1 < 0, f_2 > 0$ ва ҳоказо) учун анализ қилинг.

Жавоб:

$$z_0 = z_1 + \frac{L}{2} \frac{2f_2/L - 1}{(f_1+f_2)/L - 1}, \quad (1)$$

$$a_0^2 = \frac{\lambda L}{4\pi} \sqrt{\left(\frac{2f_1}{L} - 1\right)\left(\frac{2f_2}{L} - 1\right) \left(2 \frac{f_1+f_2}{L} - 1\right) / \left(\frac{f_1+f_2}{L} - 1\right)}. \quad (2)$$

Кўрсатма. (228.1) муносабатдан ва масаланинг [шартидан] изланадиган z_0, a_0 катталиклар учун қўйидаги икки тенглама келиб чиқади:

$$\begin{aligned} 2f_2 &= z_2 - z_0 + \frac{(a_0^2 k)^2}{z_2 - z_0}, \\ -2f_1 &= z_1 - z_0 + \frac{(a_0^2 k)^2}{z_1 - z_0}. \end{aligned}$$

Кўйидаги

$$g_1 = 1 - L/2f_1, \quad g_2 = 1 - L/2f_2 \quad (3)$$

параметрлар ёрдамида (1), (2) муносабатларни қўйидагича ёзиб оламиза:

$$\begin{aligned} a_0^2 &= \frac{\lambda L}{2\pi} \sqrt{\frac{g_1 g_2 (1 - g_1 g_2)}{[2g_1 g_2 - g_1 - g_2]^2}}, \\ z_0 &= z_1 + L \frac{g_2 (1 - g_1)}{g_1 + g_2 - 2g_1 g_2}. \end{aligned} \quad (4)$$

(4) дан ечим мавжудлигининг қўйидаги шарти келиб чиқади:

$$0 < g_1 g_2 < 1$$

ёки илгариги белгиларга ўтсак, шарт [бундай ёзилади]:

$$0 < (1 - L/2f_1)(1 - L/2f_2) < 1. \quad (5)$$

251. m, n индекслари 1 га фарқ қиласидиган иккита ён тўлқинга мос бўлгам частоталар айрмасини ҳисобланг. Буни аксиал индекснинг (q нинг) 1 га ўзгаришига мос келадиган $\Delta \omega$ билан солиштиринг.

$$\text{Жавоб: } \omega_{m, n, q} \approx \omega \left[1 + \frac{1}{2} \theta_{m, n}^2 \right], \quad \theta_{m, n}^2 \ll 1, \quad \omega = \frac{\pi c}{Ln_{\text{мух}}},$$

$$\omega_{m+1, n+1, q} - \omega_{m, n, q} = \omega [(\lambda/a)^2(2m+1) + (\lambda/b)^2(2n+1)] =$$

$$= \Delta \omega \left[\frac{\lambda L}{a^2} (2m+1) + \frac{\lambda L}{b^2} (2n+1) \right],$$

$$\Delta \omega = \frac{\pi c}{Ln_{\text{мух}}}.$$

252. Ўлчамлари ab бўлган ясси кўзгули резонатор учун дифракцион истрофларнинг $m, n, \sqrt{\lambda L}/a, \sqrt{\lambda L}/b$ катталикларга боғланишини аниqlанг.

Күрсатма. Тұлқин L үзүнликка тарқалғандан сұнг иккінчи күзгү чегараларидан ташқарига энергияның бошланғыч тұлқин фронти периметри бүйлаб ётғанда көнгілік $\sqrt{\lambda L}$ га тең полосадан үтаётган қисмігина чиқиши мүмкін. Энергия координатага

$$\sin^2\left(\frac{\pi}{a}mx\right)\sin^2\left(\frac{\pi}{b}ny\right) \quad (1)$$

муносабат орқали боғынқ деб ҳисобладаб тұла энергияни қуийдагица ифодалаймыз

$$\int_0^a \int_0^b \sin^2\left(\frac{\pi}{a}mx\right) \sin^2\left(\frac{\pi}{b}ny\right) dx dy = \frac{1}{4} ab.$$

Юқорида тилга олинған полосада концентрациялашған энергия

$$2b \int_0^{\sqrt{\lambda L}} \sin^2\left(\frac{\pi}{a}mx\right) dx + 2a \int_0^{\sqrt{\lambda L}} \sin^2\left(\frac{\pi}{b}ny\right) dy \approx \frac{2\pi^2}{3} \left(\frac{m^2}{a^2} b + \frac{n^2}{b^2} a \right) (\lambda L)^{\frac{3}{2}}$$

бўлиб, бу ерда синуслар ўз аргументларига алмаштирилган. Демак, иисбий исрофлар

$$f \propto m^2 (\sqrt{\lambda L}/a)^3 + n^2 (\sqrt{\lambda L}/b)^3 \quad (2)$$

муносабатдан топилади. Аниқ ҳисобларга биноан, пропорционаллик [коэффициенти 1,03 га тең].

Синуслар ўз аргументларига алмаштирилганда, яъни

$$\pi \frac{\sqrt{\lambda L}}{a} m \ll 1,$$

$$\pi \frac{\sqrt{\lambda L}}{b} n \ll 1$$

шарт бажарилғанда юқорида чиқарилған муносабат тұғри бўлади.

Френель дифракциясини (1) тұрғын тұлқин ҳосил қылғаи ҳар бир ясси тұлқин учун анализ қылғанда ҳам шу (2) натижага эга бўламиз. Ясси тұлқинлардан ҳосил бўлған дифракцион мақзараларни қўшганда уларнинг фазалари қарама-қарши эквивалентини ўтиборга олиш керак.

253. Лазер нурланишининг вақтга бօғланишини частоталар шкаласи бўйича эквидистант равишда жойлашған ва бир хил амлитудаларга эга бўлган N типдаги тебранишларни юзғарып келтириш ҳоли учун аниқланг.

$$\text{Жавоб: } s = NA \frac{\sin(1/2 N \Delta \omega)}{\sin(1/2 \Delta \omega)} \cos\left(\omega_0 + \frac{1}{2}(N-1) \Delta \omega\right) t.$$

$$\text{Күрсатма: } s = A \sum_{l=0}^{N-1} \cos(\omega_0 + j \Delta \omega) t \text{ йиғиндида тригонометрик функцияларини комплекс кўринишда ифодаланг.}$$

254. (232.3) формулалы келтириб чиқаринг.

Күрсатма. Қуийдаги муносабатлардан фойдаланинг:

$$P = 2\pi \int_0^a S(r) r dr; \quad S(r) = \frac{c n_0}{8\pi} A_0^2 (1 - r^2/a^2).$$

255. Күндаланг кесимидағи ёртилганлик координатага чынқылы бөгликтің дастадағы нүрнинг ρ әгрилигини анықланған. Дастаның I қалынлышындағы қаталамда θ оғиш бурчагини ва Δx силжишини ҳисоблаң топинг.

$$\text{Жаһоб: } \rho = \frac{n_2 A_0^2}{2\pi n_0}; \quad \theta = \frac{n_2 A_0^2 I}{2n_0 \alpha}; \quad \Delta x = \frac{n_2 A_0^2}{n_0} \frac{I^2}{4\alpha}.$$

Күрсатма. Нур әгрилигининг $\rho = \frac{d}{dx} (\ln n)$ ифодасидан фойдаланынг, бунда $\theta \ll 1$ деб ҳисобланған.

256. (233.3) формулаларни келтириб чиқарынг.

Күрсатма. Панжаранинг

$$n_0 d (\sin \theta_m - \sin \theta'_0) = m \lambda; \quad d = \frac{\lambda}{2n_0 \sin \theta},$$

формуласидан ва

$$n \sin \theta' = \sin \theta$$

синиш қонұндан фойдаланынг.

257. Ангармоник молекулалыңынг монокроматик

$$E(t) = A \cos(\omega t + \varphi)$$

майдон ва иккى монокроматик тұлқындан иборат бўлган

$$E(t) = A_1 \cos(\omega_1 t + \varphi_1) + A_2 \cos(\omega_2 t + \varphi_2)$$

майдон таъсирида индукцияланған диполь моментини ҳисоблаң топинг.

$$\begin{aligned} \text{Жаһоб: } \rho &= \frac{e^2/m}{\omega_0^2 - \omega^2} E(t) \left[1 + \frac{3}{4} \gamma \frac{(e/m)^2}{(\omega_0^2 - \omega^2)^3} \right] + \\ &+ \frac{1}{m} \beta \left(\frac{e}{m} \frac{A}{\omega_0^2 - \omega^2} \right)^2 \left[\frac{1}{\omega_0^2} + \frac{\cos 2(\omega t + \varphi)}{\omega_0^2 - (2\omega)^2} \right] + \frac{1}{4} \gamma \left(\frac{e}{m} \frac{A}{\omega_0^2 - \omega^2} \right)^3 \frac{\cos 3(\omega t + \varphi)}{\omega_0^2 - (3\omega)^2}, \quad (1) \\ \rho &= \rho_1 + \rho_2 + \frac{\beta e^3}{m^2} B_1 B_2 \left[\frac{\cos(\Phi_1 - \Phi_2)}{\omega_0^2 - (\omega_1 - \omega_2)^2} + \frac{\cos(\Phi_1 + \Phi_2)}{\omega_0^2 - (2\omega_1 + \omega_2)^2} \right] + \\ &+ \frac{3\gamma e^4}{4m^3} \left\{ B_1^2 B_2 \left[\frac{2 \cos \Phi_1}{\omega_0^2 - \omega_2^2} + \frac{\cos(2\Phi_1 - \Phi_2)}{\omega_0^2 - (2\omega_1 - \omega_2)^2} + \frac{\cos(2\Phi_1 + \Phi_2)}{\omega_0^2 - (2\omega_1 + \omega_2)^2} \right] + \right. \\ &\left. + B_1 B_2^2 \left[\frac{2 \cos \Phi_1}{\omega_0^2 - \omega_1^2} + \frac{\cos(2\Phi_2 - \Phi_1)}{\omega_0^2 - (2\omega_2 - \omega_1)^2} + \frac{\cos(2\Phi_2 + \Phi_1)}{\omega_0^2 - (2\omega_2 + \omega_1)^2} \right] \right\}. \quad (2) \end{aligned}$$

(2) дагы ρ_1 , ρ_2 катталиклар ρ дан (к. (1)) ω , A ни мос равишда ω_1 , A_1 га ва ω_2 , A_2 га алмаштириш ёрдамида олинади.

(2) да қүйидаги белгилар киритилген:

$$B_{1,2} = \frac{A_{1,2}}{\omega_0^2 - \omega_{1,2}^2}; \quad \Phi_{1,2} = \omega_{1,2} t + \varphi_{1,2}.$$

258. Максвелл тенгламаларининг ечими бўладиган монокроматик (2 ω частотали) ясси тўлкинларни топинг,

$$[kE] = \frac{2\omega}{c} H, \quad [kH] = -\frac{2\omega}{c} \epsilon(2\omega) E - \frac{2\omega}{c} 4\pi P,$$

уларнинг қутбланиши чизиқли эмас бўлиши керак:

$$P_{\text{чэ}} = e P_0 \exp [-2i(\omega t - k_{21} r)],$$

бу ерда $e = P_{\text{чэ}}$ бўйича йўналган бирлик вектор. Бир жинсли бўлмаган системанинг хусусий ечимини излагандай k ни $2k_{21}$ га тенг деб ҳисобланг.

Жавоб:

$$E = A^d \exp [-i(2\omega t - k_{22} r)] + B \exp [-2i(\omega t - k_{21} r)],$$

$$k_{22}^2 = \left(\frac{2\omega}{c}\right)^2 \epsilon(2\omega); \quad B = -\frac{4\pi}{\epsilon(2\omega)} \frac{k_{22} e - 4k_{21}(k_{21} e)}{k_{22}^2 - 4k_{21}^2} P_0;$$

A^d — ихтиёрий ўзгармас вектор.

259. $\omega_3 = \omega_2 + \omega_1 > \omega_2 > \omega_1$; $n_3 > n_2 > n_1$ шартлар бажарилганда $k_3 > k_2 + k_1$ тенгсизликнинг тўғри эканлигини текширинг, бунда $k_I = \frac{\omega_I}{c} n_I$, $n_I = n_I(\omega_I)$.

Жавоб: Тенгсизлик $(n_3 - n_2)\omega_3 > 0 > -(n_2 - n_1)\omega_1$ га эквивалент.

260. Стокс мажбурий комбинацион сочилишининг кучайтириш коэффициентини спонтан комбинацион сочилишининг (частоталар ва бурчаклар бўйича) умумий қуввати орқали ифодаланг.

Кўрсатма. Атом m ва n ҳолатлар орасида ўтганда индукцияланган нурланиш ҳолидагидек мулоҳаза юритамиш. (223,3) ва (211.15) формуласаларга биноан қўйидаги муносабатларга эга бўламиш:

$$\alpha(\omega) = \frac{1}{4} \lambda^2 \alpha_{mn}(\omega) (N_m - N_n); \quad q_{mn}^{\text{спонт}}(\omega) = \frac{\hbar}{m} \omega \alpha_{mn}(\omega) N_m,$$

бу муносабатлар ёрдамида $\alpha(\omega)$ ни $q_{mn}^{\text{спонт}}(\omega)$ орқали ифодалаймиз:

$$\alpha(\omega) = \frac{\lambda^2}{4\hbar\omega} \left(1 - \frac{N_n}{N_m} \right) q_{mn}^{\text{спонт}}(\omega).$$

Кучайтириш коэффициенти билан спонтан нурланишининг спектрал зичлиги ўртасидаги бу боғланиш ҳамма радиацион процесслар учун (шу жумладан комбинацион сочилиш учун) умумийдир; бу ерда m , n ҳолатлар кўрилаётган процесс учун бошлангич ва охирги бўлган ҳолатларни билдиради.

Стокс мажбурий комбинацион сочилишида бошлангич m ҳолат уйғонмаган тебранма ҳолат бўлади, охирги n ҳолат эса уйғонган тебранма ҳолат бўлади. Агар $\hbar\omega_I \gg kT$ бўлса, $N_n/N_m \ll 1$ бўлади ва N_n/N_m ҳадни тушириб қолдириш мумкин. Комбинацион сочилишининг қутбланганлигини ва анизотроплигиги (чизиқли қутбланган уйғотувчи нурланиш) эътиборга олиб, спектрал чизиқнинг контури Лорентц шаклида деб фарз қилиб, қўйидаги муносабатни топиш мумкин:

$$\alpha_s = \frac{3}{4\pi} \frac{\lambda_s^2}{\hbar\omega_s} \frac{\Phi_s}{\Gamma} = \frac{3}{4\pi} \frac{\lambda_s^2 C I}{\hbar\omega_s \Gamma},$$

261. Молекула (239.5) формула орқали ифодаланадиган майдон билан ўзаро таъсирилашганда унинг ядролари қиладиган мажбурий тебранишларниң резонанс қисмими аниқланг.

$$\text{Жавоб: } \xi = \xi_0 \sin(\omega_i t + \varphi - \varphi_s), \quad \xi_0 = \frac{\mu A_s}{2m\Gamma\omega_i}. \quad (1)$$

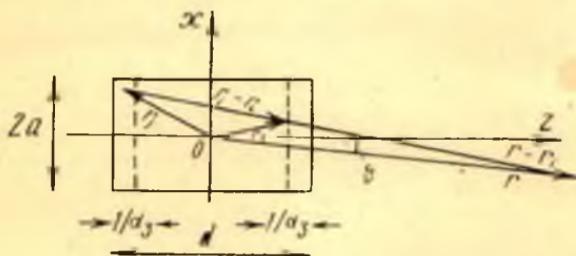
Кўрсатма. Ядроларнинг (239.4) ҳаракат тенгламасидаги мажбур этувчи күч

$$AA_s \cos[(\omega - \omega_s)t + \varphi - \varphi_s]$$

қисмга эга бўлиб, бу қисм ядролар тебраниши хусусий частоталаридек частота билан ўзгаради. Кучнинг шу қисми мажбур этиши натижасида пайдо бўлган тебранишлар (1) формула билан ифодаланади.

262. Стокс нурланиши кўп кучайтирилганда ($\alpha_s d \gg 1$) ва уйғотувчи ёруғлик дастасининг радиуси жуда кичик ($a^2 \ll \lambda d^2 \alpha_s$) бўлганда сочувчи модданинг қатлами (қатламининг қалинлиги d га тенг, к. 46-расм) нурлантирган никкиламчи антистокс тўлқинлар синфазали қўшиладиган йўналиши топинг.

Жавоб: $4 \sin^2 \theta / 2 \approx \theta^2 = 2(k_s + k_{as} - 2k)/k_{as}$, бу ерда θ — синфазалик йўналиши билан уйғотувчи нурланишнинг тарқалиш йўналиши орасидаги бурчак.



46- расм.

Кўрсатма. Диполь моментининг (к. 239.7) ρ_{as} антистокс ташкил этувчининг тебраниш фазаси $2\varphi - \varphi_s$ га тенг, бу ерда φ ва φ_s — уйғотувчи ва кучайтирилган Стокс тўлқинларининг сочувчи молекулалардан бирни жойлашган $r_l(x_l, y_l, z_l)$ нуқтадаги фазалари. $r(x, y, z)$ кузатиш нуқтасида (к. 46-расм) бу молекула чиқарган антистокс тўлқиннаг фазаси қўйидагига тенг:

$$\psi = k_{as} |\mathbf{r} - \mathbf{r}_l| + 2\varphi - \varphi_s,$$

$$k_{as} = \omega_{as} n_{as} / c.$$

Уйғотувчи тўлқин z ўқ бўйлаб тарқалади, натижада

$$\varphi = k z_l, \quad k = \omega n / c$$

бўлади. r_l нуқтадаги Стокс нурланиши қатламдаги барча молекулалар чиқарган Стокс тўлқинларининг йигиндисига тенг. Шу молекулалардан бирининг вазиятини

$r_j (x_j, y_j, z_j)$ билан белгилаймиз. j -молекуладан чиққан Стокс тұлқинининг r_i нүктадаги фазасы қойидагича бұлади:

$$\Phi_s = k_s |r_i - r_j|, \quad k_s = \omega_s n_s / c.$$

Шундай қилиб,

$$\Psi = 2kz_l + k_{as} |r - r_l| - k_s |r_i - r_l|.$$

Фраунгофер зонасидеги антистокс нурланишни көриб чиқыш натижасында

$$|r - r_l| \approx r - rr_l / r \approx r - z_l \cos \vartheta - (x x_l + y y_l) / r$$

тенглика ега бұламиз. $\alpha_s d \gg 1$ деб фарз қылғанымиз учун сочувчи (ва күчайтирувчи) ҳажмінинг бутун қалинлигідан үтган Стокс тұлқинлари, яғни ҳажміннің чарындағы яқинидеги қалинлиги $1/\alpha_s$ га тенг қатламда чиққан ва ҳажміннің қарама-қарши (үнг томонидеги) чегарасы яқинидеги шундай қалинликтердеги қатламда p_{as} га тенг диполь моментінін индуksиялайдиган тұлқинлар әнг ката интенсивликка ега бұлади. 46-расмда бу қатламлар пунктір қызықтар билан күрсатилған. Шунинг учун $d - (z_l - z_i) \sim 1/\alpha_s$ d деб ҳисоблаш мүмкін. Агар үйретувчи нурланиш дастасининг $2a$ диаметри билан аниқланадиган нурланауви соҳамыннан диаметри етарлы даражада кичик бұлса, у ҳолда $|r_l - r_i|$ ни күндаланған координаталар даражаларында бүйіча ёйиш ва күп күчайтириш шартидан фойдаланыш мүмкін:

$$|r_l - r_i| = z_l - z_i + [(x_l - x_i)^2 + (y_l - y_i)^2]^{1/2} / d.$$

Шундай қыттыб, юқорида айтилған мұлохазаларни жаңтаб қойидегини топамиз:

$$\Psi = k_{as} r + k_s z_l - k_s [(x_l - x_i)^2 + (y_l - y_i)^2]^{1/2} / d - k_{as} [x x_l + y y_l] / r + (2k - k_s - k_{as} \cos \vartheta) z_l.$$

Антистокс сочилишни ҳисоблашнан дәвәми фазалари Ψ бұлған иккіламчи тұлқинларни j бүйіча ҳам, l бүйіча ҳам жамаланға олиб келади. Лекин антистокс сочилиши индикаторасининг сифатига оид асосий хусусиятларини юқорида айтилған жамалашының ошкор холда бажармасдан биліб олиш мүмкін. Ψ ның ифодасыда күндаланған x_l, y_l, x_i, y_i координаталарға бөрлиқ бұлған ҳаддар ва ғақат z_l га бөрлиқ бұлған ҳад мавжуд бұлғаны учун x_l, y_l, x_i, y_i лар ва z_l бүйіча олинған йиғиндер мүсакиіл бұлади ҳамда охирғи натижада иккита күпайтуvчи бұлади. Агар Ψ ның ифодасыдағы z_l олдида турған коеffицент нолга тенг бұлса, яғни $2k - k_s - k_{as} \cos \vartheta = 0$ бұлса, z_l бүйіча олинған йиғиндердегі мос бұлған күпайтуvчи максимал қыматтага ега бұлади. Турли қатламлардан чиққан антистокс тұлқинлар кузатыш нүктасына шу шарт билан аниқланадиган йұналиш бүйіча бир хил фазалы бўлиб келади (фазовий синфаз.лик йұналиши). Юқорида айтилған шартдан

$$2 \sin \vartheta / 2 \approx \vartheta = \sqrt{2(k_s + k_{as} - 2k) / k_{as}}$$

әканини топамиз. j бүйіча олинған йиғинди 46-расмдаги үнг қатламнаның үлчамлары $2l_{kog} = \lambda d / 2a$ бұлған (қ. 22-§) көгерентлик соҳасини билдиради, l бүйіча олинған йиғинди эса иккінчи күпайтуvчининг бурчакка бөрлиқтікін күрсатади. $2l_{kog} = \lambda d / 2a < 2a$ бұлғанда иккінчи күпайтуvчининг бурчаклы көнглигі тұлқин үзүнлигининг $2l_{kog}$ га нисбатига тенг, яғни $\lambda / 2l_{kog} = 2a / d$ бұлади ёки $2l_{kog} = \lambda d / 2a > 2a$ бұлғанда бурчаклы көнглик тұлқин үзүнлигининг $2a$ га нисбатига тенг, яғни $\lambda / 2a$ бұлади.

263. Голограммага тушиш бурчаклари φ_1 , φ_2 бўлган тўлқинлар юборадиган иккита чексиз узоқ нуқтадан иборат бўлган буюмни голографиялашни кўриб чиқинг. Голограммадаги интерференцион манзарада интенсивликнинг тақсимотини ҳисобланг. Голограммани очувчи тўлқиннинг дифракция бурчакларини аниқланг. Буюм билан тасвирларнинг (мавҳум ва ҳақиқий) ўхшашлиги ҳақидаги масалани аниклантиринг. Ҳақиқий тасвирнинг йўқолиши шартларини аниқланг.

Жавоб: Интенсивликнинг голограмма текислиги буййича тақсимланиши қўйида-ги кўринишда бўлади:

$$\begin{aligned} a_0^2 + a_1^2 + a_2^2 + 2a_1 a_0 \cos\left(\frac{2\pi}{d_1}x + \Psi_1\right) + 2a_2 a_0 \cos\left(\frac{2\pi}{d_2}x + \Psi_2\right) + \\ + 2a_1 a_2 \cos\left(\frac{2\pi}{d_3}x + \Psi_3\right), \end{aligned}$$

бу ерда a_0 , a_1 , a_2 — таянч тўлқинларнинг ва предмет тўлқинларнинг амплитудалари; Ψ_1 , Ψ_2 , Ψ_3 — доимий фазалар; полосалар системаларининг d_1 , d_2 , d_3 даврлари қўйидагига тенг:

$$d_1 = \lambda / (\sin \varphi_0 - \sin \varphi_1);$$

$$d_2 = \lambda / (\sin \varphi_0 - \sin \varphi_2);$$

$$d_3 = \lambda / (\sin \varphi_1 - \sin \varphi_2),$$

φ_0 — таянч тўлқиннинг тушиш бурчаги. Даврлари d_1 , d_2 бўлган полосалар предмет тўлқинларнинг таянч тўлқин билан интерференцияланиши натижасида пайдо бўлади; очувчи тўлқиннин Рэлейнинг мос панжараларидаги дифракцияси натижасида тасвирлар, яъни тарқалиш йўналишлари қўйидаги муносабат билан аникланадиган ясси тўлқинлар пайдо бўлади:

$$\sin \theta_{m=1} = \sin \varphi_0 + m (\sin \varphi_0 - \sin \varphi_1),$$

$$\sin \theta_{m=2} = \sin \varphi_0 + m (\sin \varphi_0 - \sin \varphi_2).$$

Мавҳум ва ҳақиқий тасвирлар учун $m = -1$ ва 1 га тенг. Даври d_3 бўлган панжара тарқалиш йўналишлари

$$\sin \theta_{m=3} = \sin \varphi_0 + [m] (\sin \varphi_1 - \sin \varphi_2), \quad m = \pm 1$$

бўлган тўлқинлар ҳосил қиласди.

Мавҳум тасвир буюмга ўхшайди, чунки $\theta_{-1,1} = \varphi_1$, $\theta_{-1,2} = \varphi_2$, $\theta_{-1,1} - \theta_{-1,2} = \varphi_1 - \varphi_2$. Ҳақиқий тасвир буюмга ўхшамайди, чунки $\theta_{1,1} - \theta_{1,2} \neq \varphi_1 - \varphi_2$. Ҳақиқий тасвирнинг йўқолиши шартлари қўйидагилардир:

$$|2 \sin \varphi_0 - \sin \varphi_1| > 1, \quad |2 \sin \varphi_0 - \sin \varphi_2| > 1.$$

Агар таянч ва очувчи тўлқинларнинг φ_0 тушиш бурчаги φ_1 , φ_2 лардан уларнинг ёзи бир-биридан фарқ қилгандан кўпроқ фарқ қиласа, даври d_3 бўлган панжарада дифракция натижасида пайдо бўлган тўлқинлар тасвир ҳосил қиласдиган тўлқинлар устига тушибади.

264. 1) Ҳақиқий тасвирнинг кўндаланг ва бўйлама катталаштирилиши бир хил булиши учун буюм қандай жойлашиши кераклигини аникланг.

2) Таянч тўлқин ясси бўлгандада қўшимча тасвирнинг кўндаланг катталашшини ҳисоблаб топинг.

$$\text{Жавоб: } 1) \frac{1}{r_s} = \frac{2}{k' + k} \left(\frac{k'}{r_0'} + \frac{k}{r_0} \right); \quad 2) V'' = \frac{1}{1 - (k'/k)(r_s/r_0')}.$$

Агар очувчи тўлқин ёйилувчи бўлса, қўшимча тасвир катталашган бўлади.

265. *H* текисликда пайдо бўлган интерференцион манзарадаги ёритилганликнинг тақсимоти (қ. 11.7-расм) майдон амплитудасининг буюм текислигида тақсиланишининг Фурье алмаштириши эканлигини исбот қилинг.

Кўрсатмалар. *OS* масофони x' билан, голограмманинг *H* текислигидаги ўзгарувчи координатани x билан, майдоннинг буюмдаги нисбий амплитудасини (унинг ўтказиши коеффициентини) $T(x')$ билан белгилаймиз. Интерференцион манзарадаги ёритилганликнинг буюмнинг dx' элементи таъсирида пайдо бўлган ўзгарувчан қисми майдоннинг x' нуқтадаги амплитудасига пропорционал бўлади:

$$dI(\tau) \propto T(x') dx' \cos \frac{2\pi}{\mathcal{B}} x; \quad \mathcal{B} = \lambda r_0/x',$$

бу ерда \mathcal{B} — интерференция полосаларининг ғавари. Бутун буюмдан чиқаётган ёруғлик натижаси бўлган интенсивлик қўйидагига тенг бўлади:

$$I(x) \propto \int T(x') \cos \left(\frac{2\pi}{\lambda} \frac{x}{r_0} x' \right) dx';$$

шунни исбот қилиш керак эди.

266. Оригиналга нисбатан M марта кичрайтирилган голограммадан репродукция олиш натижасида ҳосил бўладиган бош ва қўшимча тасвиirlар вазиятини белгилайдиган муносабатларни чиқаринг.

Жавоб: Қеракли муносабатлар 61-§ даги формуулаларда қўйидагича алмаштиришлар қилиш натижасида пайдо бўлади: $k \rightarrow kM$, $r_0 \rightarrow r_0/M$, $r_s \rightarrow r_s/M$, $\rho_s \rightarrow \rho_s/M$, $\rho_0 \rightarrow \rho_0/M$. Хусусан,

$$V' = \frac{M}{M^2 (1 - r_s^2/r_0^2) + (k'/k)(r_s/r_0)}.$$

Кўрсатма. Бу ҳолдаги $\psi(\rho)$ фазанинг ифодаси (қ. (61.3)) қўйидаги кўринишда бўлади:

$$\begin{aligned} \psi(\rho) &= k |r_s + \rho_s - M\rho| - k |r_0 + \rho_0 - M\rho| + k' |r_0 + \rho'_s - \rho| = \\ &= k M |r_s/M + \rho_s/M - \rho| - k M |r_0/M + \rho_0/M - \rho| + k' |r_0 + \rho'_s - \rho|. \end{aligned}$$

$E_2(\rho)$ ва $E_3(\rho)$ майдонларнинг 61-§ да берилган ифодаларини таққослашдан бош ва қўшимча тасвиirlарнинг формуулаларида k ни $-k$ га алмаштирилганда улар бир-бирига айланishi кўринади:

$$E_2(\rho) = T_0 E_0^*(\rho) E'(\rho) E(\rho),$$

$$E_3(\rho) = T_0 E_0(\rho) E'(\rho) E^*(\rho).$$

267. Тўлқин векторлари k_0 ва k бўлган икки ясси тўлқин интерференциялашганда гебранишларнинг амплитудалари тенг бўлган нуқгаларнинг геометрик ўрни $k - k_0$ векторга перпендикуляр бўлган текисликлар эканлигини кўрсатинг. Интерференцион структуранинг даврини ҳисоблаб топинг.

Жавоб: Давр

$$d = 2\pi / |k - k_0| = \lambda / (2 \sin^{1/2} \theta)$$

га тенг бўлиб, бу ерда $\theta = k$ ва k_0 векторлар орасидаги бурчак.

268. Ясси тўлқиннинг ҳажмий голограммаси олинганда (қ. 11.10-расм) $m=1$ тартибли дифракцияланган тўлқиннинг интерференцион сўниш шартини аниqlанг. Таянч тўлқин ва очувчи тўлқин голограмма сиртига перпендикуляр тушади.

Жаобоб: $m = 1$ ва -1 тартибли тұлқинндар интенсивликтерининг нисбати

$$\left[\frac{\sin(2k h \sin^2 1/2 \theta)}{2k h \sin^2 1/2 \theta} \right]^2$$

ифодада тенг, бу ерда h — голограмманиң қалинлиғи, θ — таянч тұлқин билан предмет тұлқини орасыдаги бурчак. $m=1$ тартибли тұлқиннинг сұниш шартини құйындағыча ифодалаш мүмкін:

$$2k h \sin^2 \frac{1}{2} \theta \geq \pi \quad \text{екі} \quad h \geq \lambda / \left[2 \sin \frac{1}{2} \theta \right]^2.$$

Күрсатма. Голограммани (қ. 11.10-б расм) чексіз іопқа dz қатламларға (z үк голограмма сиртіга перпендикуляр) хаёлан бўлиб чиқинг. Ҳар бир бундай қатламни Рэлей панжараси деб ҳисобланг, яъни очувчи тұлқиннинг амплитудаси $\cos(k - k_0) r$ қонунга мувофиқ (қ. 267- машқ) модуляцияланишини ҳисобга олинг. Голограмманиң ҳамма элементтар қатламларидан келаётган тұлқинларнинг интерференциясини кўриб чиқинг.

МУНДАРИЖА

Нашркётдан	3
Учинчи нашрияга ёзилган сүз бошидан	5
Иккинчи нашрияга ёзилган сүз бошидан	6
Биринчи нашрияга сүз боши	6
МУҚАДДИМА	
I б о б. Қисқача тарихий муқаддима	7
1- §. Оптиканың асосий қонунлари (7). 2- §. Оптика соңасындағы назариялар тараққиетіндеғи бөш даврлар (10).	
II б о б. Тұлқинлар	19
3- §. Тұлқин ҳосил бўлиши. Тұлқин тенгламаси (19). 4- §. Монохроматик тебранишлар ва тұлқинлар. Фурье ғайымаси тұғрисида тушунча (23). 5- §. Электромагнитик тұлқин әлтадиган энергия (30). 6- §. Тұлқинлар классификациясы. Тұлқинлар қутбланиши тұғрисида тушунча (34).	
III б о б. Фотометрик тушунча ва бирликлар	37
7- §. Асосий тушулчалар (37). 8- §. Энергетик катталиклардан өруғликин тавсифловчи катталикларга үтиш (45). 9- §. Өруғлик үлчашларида ишлатыладиган бирликлар (46). 10- §. Өруғлика оид катталикларни үлчаш (фотометрия) (50).	
ЕРУҒЛИК ИНТЕРФЕРЕНЦИЯСЫ	
IV б о б. Когерентлік	56
11- §. Муқаддима (56). 12- §. Когерентлик тұғрисида тушунча. Тебранишлар интерференциясы (56). 13- §. Тұлқинлар интерференциясы (59). 14- §. Оптикада когерент тұлқинлар ҳосил қилиш (63). 15- §. Интерференцион схемаларнинг асосий характеристикалари (65). 16- §. Турли интерференцион схемалар (71). 17- §. Өруғлик манбаи үлчамларининг ахамияти. Фазовий когерентлік (75). 18- §. Күндаланғ тұлқинлар интерференциясида қутбланишининг рөлі (81). 19- §. Тұлқинлар интерференцияси ҳодисаларыда күрінма парадокслар (83). 20- §. Оптик жүйелік. Оптик системаларнинг таутохронизми (84). 21- §. Монохроматик бўлмаган өруғликтасталарининг интерференцияси (86). 22- §. Қисман когерент өруғлик (89).	
V б о б. Турғун өруғликтің тұлқинлари	108
23- §. Турғун тұлқинларнинг ҳосил бўлиши. Винер тажрибалари (108). 24- §. Липпман методи бўйича рангли сурат олиш (113).	
VI б о б. Интерференция полосаларининг локалланиши	114
25- §. Юпқа пластынкаларнинг ранги (114). 26- §. Ньютон ҳалқалари (119).	

27- §. Ясси параллел пластинкаларда интерференция ҳодисаси. Тенг оғмалик полосалари (122).

VII бөб. Интерференцион асбоблар ва интерференция ҳодисасининг құлланилиши 126

28- §. Жамен интерферометри (126). 29- §. Майкельсон интерферометри (129). 30- §. Құп мартта бўлинган ёруғлик дасталари билан ишлайдиган интерференцион асбоблар (131). 31- §. Йўл фарқи катта бўлгандага юз берадиган интерференция (137). 32- §. Интерференцион методларнинг тадқиқот ишларидағи баъзи татбиқлари (140).

ЁРУҒЛИК ДИФРАКЦИЯСИ

VIII бөб. Гюйгенс принципи ва унинг тағиқлари 145

33- §. Гюйгенс — Френель принципи (145). 34- §. Зоналы пластинка (151). 35- §. Натижавий амплитудани график равишда ҳисоблаш (154). 36- §. Энг содда дифракцион муаммолар (155). 37- §. Корнио спирали ва ундан дифракцион масалаларни график равишда ечишда фойдаланиш (162). 38- §. Гюйгенс — Френель принципида оид мулоҳазалар (164).

IX бөб. Параллел нурларда дифракция ҳодисаси (Фраунгофер дифракцияси) 168

39- §. Фраунгофернинг тешикдан ҳосил бўладиган дифракцияси (168).

40- §. Тирқиши кенглигининг дифракцион манзарага кўрсатадиган таъсири (175). 41- §. Ёруғлик манбай ўлчамларининг таъсири (176). 42- §. Тўғри тўртбурчакли ва доираний тешиклар туфайли ҳосил бўлган дифракция (178). 43- §. Гаусс дасталари (180). 44- §. Икки тирқишдан ҳосил бўладиган дифракция (188). 45- §. Рэлей интерферометри. Юлдузларнинг бурчакли диаметрини ўлчаш (190). 46- §. Дифракцион панжара (195). 47- §. Нурларнинг панжарага қия тушиши (201). 48- §. Фазали панжаралар (203). 49- §. Майкельсон эшелони (206). 50- §. Спектрал аппаратларнинг характеристикаси ва уларни бир-били билан солишириш (209). 51- §. Ёруғлик импульсини анализ қилишда спектрал аппаратнинг роли (217).

X бөб. Құп ўлчовли структураларда юз берадиган дифракцион ҳодисалар 222

52- §. Дифракцион панжара бир ўлчовли структуралар (222). 53- §. Икки ўлчовли структураларда юз берадиган дифракция (223). 54- §. Уч ўлчовли структураларда юз берадиган дифракцион ҳодисалар (225). 55- §. Рентген нурларининг дифракцияси (229). 56- §. Ёруғлик тўлқинларининг ультраакустик тўлқинлар туфайли ҳосил бўлган дифракцияси (230).

XI бөб. Голография 233

57- §. Муқаддима (233). 58- §. Ясси тўлқинни голографиялаш (235). 59- §. Сферик тўлқинни голографиялаш (237). 60- §. Уч ўлчовли буюмларнинг Френель голограммалари (240). 61- §. Голограмма идеал оптик системанинг элементи сифатида. Катталашган тасвиirlар олиш (246). 62- §. Фурье голограммалари (252). 63- §. Голографик системаларнинг ажратса олиш қобилияти (255). 64- §. Голографик тасвиirlар сифати (257). 65- §. Ҳажмий голограммалар (Денисюк меғоди) (260). 66- §. Җангдор голографик тасвиirlар (263). 67- §. Голографиянинг татбиқ этилшиси. Голографик интерферометрия (264).

ГЕОМЕТРИК ОПТИКА (НУРЛАР ОПТИКАСИ)

XII бөб. Нурлар оптикасининг асосий қонун-қоидалари 270

68- §. Муқаддима (270). 69- §. Ферма принципи (272). 70- §. Асосий таърифлар. Синиш ва қайтиш қонуни. Ўзаролик принципи (275). 71- §. Ёруғликининг сферик сиртда синиши (ва қайтиши) (278). 72- §. Сферик сиртнинг фокуслари (280). 73- §. Сферик сиртда нурларнинг синишида

кичик буюмларнинг тасвирини ясаш (282). 74- §. Катталаштириш. Лагранж — Гельмгольц теоремаси (283). 75- §. Марказлаштирилган оптик система (285). 76- §. Нурларнинг линзада синиши. Линзанинг умумий формуласи (286). 77- §. Юпқа линзанинг фокус масофалари (288). 78- §. Юпқа линзада тасвир ясаш. Катталаштириш (290). 79- §. Идеал оптик системалар (291).

X III б'об. Оптик системаларнинг аберрациялари 300

80- §. Муқаддима (300). 81- §. Каустик сирт. Унинг симметриясининг характеристи (301). 82- §. Нурларнинг энлик дасталари туфайли ҳосил бўлган аберрациялар (301). 83- §. Ўқдан ташқарида борувчи энсиз оғма нурлар туфайли ҳосил бўлган аберрациялар (304). 84- §. Системанинг асимметрияси туфайли ҳосил бўлган астигматизм (307). 85- §. Апланатизм. Синуслар шарти (308). 86- §. Синдириш кўрсаткичининг тўлқин узунлигига боғлиқ бўлиши туфайли пайдо бўладиган аберрациялар (хроматик аберрациялар) (311).

X IV б'об. Оптик асбоблар 317

87- §. Дифрагмаларнинг роли (317). 88- §. Апертура диафрагмаси, кириш ва чиқиш қорачиқлари (318). 89- §. Кўриш майдонининг диафрагмаси. Люклар (321). 90- §. Фотографик аппарат (323). 91- §. Кўз — оптик система (323). 92- §. Кўзга тутиладиган оптик асбоблар (328). 93- §. Проекцияловчи қурилмалар (335). 94- §. Спектрал аппаратлар (336). 95- §. Ёруғликни сезиш. М. В. Ломоносовнинг «Гунда кўриш трубаси» (340).

XV б'об. Оптик асбобларнинг дифракцион назарияси 345

96- §. Объективнинг ажрата олиш кучи (345). 97- §. Микроскопнинг ажрата олиш кучи (348). 98- §. Электрон микроскоп (356). 99- §. Қоронги майдон методи (ультрамикроскопия). Фазовий контрастлик методи (361). 100- §. Спектрографларда дифракцион ҳодисалар (хроматик ажрата олиш кучи) (366).

ЁРУҒЛИКНИНГ ҚУТБЛАНИШИ

X VI б'об. Табиий ва қутбланган ёруғлик 370

101- §. Ёруғлик тўлқинларининг кўндаланг тўлқин эканлиги (370). 102- §. Ёруғликнинг турмалин орқали тарқалиши (372). 103- §. Ёруғликнинг икки диэлектрик чегарасида қайтишида ва синишида қутбланиши (374). 104- §. Қутбланган ёруғликда электр векторининг ориентацияси (377). 105- §. Малюс қонуни (378). 106- §. Табиий ёруғлик (379).

X VII б'об. Нурни иккига ажратиб синдириш ҳолидаги қутбланиш 381

107- §. Исланд шпатидан ёруғлик ўтишида нурнинг иккига ажралиб синиши ва қутбланиши (381). 108- §. Қутбловчи асбоблар (384).

X VIII б'об. Қутбланган нурларнинг интерференцияси 388

109- §. Френельева Араго тажрибалари, бу тажрибаларнинг эластик назария учун аҳамияти (388). 110- §. Ёруғликнинг эллиптик ва доиравий қутбланиши (391). 111- §. Табиий ёруғликнинг ички структураси (394). 112- §. Эллиптик қутбланган ва доиравий қутбланган ёргулукни пайқаш ва анализ қилиш (396).

ЭЛЕКТРОМАГНИТИК ТЎЛҚИНЛАР ШКАЛАСИ

X IX б'об. Инфрақизил, ультрабинафша нурлар ва Рентген нурлари 400

113- §. Инфрақизил ва ультрабинафша нурлар (400). 114- §. Рентген нурларининг кашф этилиши, уларни ҳосил қилиш ва кузатиш методлари (403).

115- §. Рентген нурларининг ютилиши (405). 116- §. Рентген нурларининг табиати (407). 117- §. Рентген нурларининг кристалл панжарарадан ҳосил бўлган дифракцияси (408). 118- §. Рентген нурларининг спектрографияси (409). 119- §. Рентген нурларининг туташ спектри. Характеристик нурлар тўғрисида тушунча (413). 120- §. Рентген нурларининг оптикаси (414). 121- §. Электромагнитик тўлқинлар шкаласи (415).

ЁРУГЛИК ТЕЗЛИГИ

ХХ боб. Ёруглик тезлиги ва уни аниқлаш методлари	418
122- §. Ёруглик тезлигини аниқлашга бағишиланган тажрибаларнинг аҳамияти ва Галилейнинг биринчи уриниши (418). 123- §. Ёруглик тезлигини аниқлашнинг астрономик методлари (419). 124- §. Ёруглик тезлигини лабораторияда аниқлаш методлари (423). 125- §. Ёругликнинг фазавий ва группавий тезликлари (428).	
ХХI боб. Допплер ҳодисаси	433
126- §. Муқаддима (433). 127- §. Акустикада Допплер ҳодисаси (434). 128- §. Оптикада Допплер ҳодисаси (438).	
ХХII боб. Ҳаракатланувчи муҳит оптикаси	442
129- §. Механикада нисбийлик принципи ва Галилейнинг алмаштириш формулалари (443). 130- §. Ҳаракатланувчи муҳит электродинамикаси (445). 131- §. Махсус нисбийлик назарияси асослари (455). 132- §. Нисбийлик назариясининг алмаштириш формулалари (457). 133- §. Нисбийлик назариясининг алмаштириш формулаларидан келиб чиқадиган холосалар (461). 134- §. Умумий холосалар (469).	
ЁРУГЛИКНИНГ ИККИ МУҲИТ ЧЕГАРАСИ ОРҚАЛИ ЎТИБ ТАРҚАЛИШИ	
ХХIII боб. Ёругликнинг икки диэлектрик чегарасида қайтиши ва синиши	472
135- §. Ёругликнинг икки диэлектрик чегарасида қайтиши ва синиши. Френель формулалари (472). 136- §. Икки диэлектрик чегараси орқали ўтишда ёругликнинг қутбланиши. Брюстер қонунининг аёний тасвири (482).	
ХХIV боб. Тўла ички қайтиш	485
137- §. Тўла ички қайтиш ҳодисаси (485). 138- §. Қайтган тўлқинни тадқиқ этиш. Эллиптик қутбланиш (486). 139- §. Синган тўлқинни тадқиқ этиш (489).	
ХХV боб. Металлар оптикасининг асослари	492
140- §. Металлнинг оптик хоссаларининг характеристикаси (492). 141- §. Металларнинг оптик доимийлари ва уларни аниқлаш (494).	

АНИЗОТРОП МУҲИТЛАР ОПТИКАСИ

ХХVI боб. Кристаллар оптикасининг ғасослари	498
142- §. Анизотроп муҳитлар (498). 143- §. Анизотроп муҳитнинг оптик хоссалари (503). 144- §. Тулқин сирти ва нормаллар сирти (506). 145- §. Бир ўқли ва икки ўқли кристаллар (509). 146- §. Анизотроп муҳитларда Гюйгенс чизмалари (512). 147- §. Ёругликнинг бир ўқли кристалларда тарқалишига доир экспериментал маълумотлар (517). 148- §. Кристалл пластинкаларнинг ранглари ва қутбланган нурларнинг интерференцияси (519). 149- §. Фазавий дисперсия эфектлари. Куб кристалларнинг оптик анизотропияси (525).	

X XVII б о б . Сунъий анизотрония	529
150- §. Муқаддима (529). 151- §. Деформацияларда пайдо бўладиган ани- зотрония (529). 152- §. Электр майдонида нурнинг иккига ажralиб синни- ши (Керр ҳодисаси) (531). 153- §. Магнит майдонида нурнинг иккига аж- ralиб синниши (Коттон—Мутон ҳодисаси) (541).	
МОЛЕКУЛЯР ОПТИКА	
X XVIII б о б . Ёргликининг дисперсияси ва абсорбцияси	542
154- §. Максвеллинг электромагнитик назариясидаги қийинчиликлар (542). 155- §. Ёргликининг дисперсияси. Кузатиш методлари ва холосалар (544). 156- §. Дисперсия назариясининг асослари (551). 157- §. Ёргликининг юти- лиши (абсорбцияси) (569). 158- §. Спектрал чизиқларниң кенглиги ва нурланиш сўниши (576).	
XIX б о б . Ёргликининг сочилиши	580
159- §. Ёргликининг оптик жиҳатдан бир жинсли бўлмаган мухит орқали ўтиши (580). 160- §. Ёргликининг молекулляр сочилиши (587). 161- §. Ёргликининг молекулляр сочилиш спектрлари (597). 162- §. Ёргликининг комбинацион сочилиши (605).	
X X б о б . Қутбла иш текислигининг айланиши	612
163- §. Муқаддима (612). 164- §. Кристалларда қутбланиш текислигининг айланиши (614). 165- §. Айлантириш қобилиятини топиш методларини ани- лаштириш (615). 166- §. Аморф моддаларда қутбланиш текислигининг ай- ланиши (617). 167- §. Сахариметрия (619). 168- §. Қутбланиш текислиги айланишининг назарияси (620). 169- §. Қутбланиш текислигининг магнит майдони таъсирида айланиши (624).	
X X I I б о б . Зееман ҳодисаси	627
170- §. Зееман ҳодисасининг мөхияти (627). 171- §. Зееман ҳодисасининг элементар назарияси (629). 172- §. Зеemannинг anomal (мураккаб) эффиқти (639). 173- §. Зеemannинг тескари эффиқти. Бу эффиқ билан Фарадей ҳо- дисаси ўртасидаги муносабат (634). 174- §. Штарк ҳодисаси (636).	
ЁРГЛИКНИНГ ТАЪСИРЛАРИ	
X X I I I б о б . Фотозелктр эффиқти	639
175- §. Муқаддима (639). 176- §. Фотоэффект қонунлари (641). 177- §. Эйнштейн тенгламаси. Ёрглик квантлари гипотезаси (645). 178- §. Ёрг- лик квантлари хақидаги гипотезанинг фотоэффект ҳодисаларида асосланни- ши (646). 179- §. Фототок кучининг ёрглик тўлқин узунлигига боғлиқ булиши (651). 180- §. Ички фотоэффект (655). 181- §. Фотоэлементлар ва уларнинг қўлланилиши (656).	
X X I I I I б о б . Комптон ҳодисаси	659
182- §. Комптон ҳодисасининг мөхияти ва унинг қонунлари (659). 183- §. Комптон ҳодисасининг назарияси (661). 184- §. Допплер эффиқти ва ёрг- лик квантлари гипотезаси (664).	
X X I I I V б о б . Ёргликининг босими	667
185- §. Ёргликининг босимини тажрибада ўрганиш (667). 186- §. Ёрглик босимининг фотонлар назариясида талқин этилиши (671). 187- §. Ёрглик босимининг баъзи бир космик ҳодисалардаги роли (672).	
X X X V б о б . Ёргликининг химиявий таъсирлари	673
188- §. Муқаддима (673). 189- §. Фотохимиянинг асосий қонунлари (675). 190- §. Сенсибиллаштирилган фотохимиявий реакциялар (678). 191- §. Фо-	

тография асослари (679). 192- §. Фотографик пластинкаларни йенси биллаштириш (681). 193- §. Кўзнинг ёруғлик сезиши (682).

ИССИҚЛИК НУРЛАНИШИ

ХХХVII боб. Иссиклик нурланиши қонунлари 691

194- §. Иссиклик нурланиши (691). 195- §. Иссиклик нурланиши ва Прево қоидаси (694). 196- §. Қирхгоф қонуни (695). 197- §. Қирхгоф қонунининг татбиқи. Абсолют қора жисм (699). 198- §. Қора бўлмаган жисмларниң нурланиши (702). 199- §. Стефан — Больцман қонуни (703). 200- §. Виннинг силжий қонуни (705). 201- §. Нурланишнинг Планк топган формуласи (707).

ХХХVIII боб. Иссиклик нурланиши қонунларининг қўлланилиши 710
202- §. Оптик пирометрия (710). 203- §. Ёруғлик манбалари (716).

ЛЮМИНЕСЦЕНЦИЯ

ХХХVIII боб. Атом ва молекулаларнинг нурланиши. Спектрал қонуниятлар 721

204- §. Чизиқ-чизиқ спектрлар (721). 205- §. Спектрал қонуниятлар (723). 206- §. Атомнинг Ж. Ж. Томсон ва Резерфорд таклиф этган моделлари (728). 207- §. Бор постулатлари (731). 208- §. Водород атоми (733). 209- §. Резонанс нурланиши (737). 210- §. Уйғонган ҳолатнинг давом этиш вақти (739). 211- §. Атомнинг квант назариясида радиацион процесслар. Планк формуласининг Эйнштейн усули билан чиқарилиши (741). 212- §. Нурлапишнинг қиздириш ёрдамиши (753). 213- §. Молекулаларнинг кўринувчава ультрабинафа соҳалардаги полосали спектрлари (755). 214- §. Молекулаларнинг инфрақизит спектрлари (760).

ХХХIX боб. Фотолюминесценция 722

215- §. Молекулаларнинг флуоресценцияси (762). 216- §. Суюқлик ва қаттиқ жисмларнинг фотолюминесценцияси. Люминесценциянинг спектрал таркиби. Стокс қоидаси (764). 217- §. Фотолюминесценциянинг давом этиш вақти (769). 218- §. Люминесценциянинг таърифи ва давом этиш вақтининг мезони (772). 219- §. Вавилов — Черенков нурланиши (773). 220- §. Кристалл фосфорлар (777). 221- §. Люминесцент анализ (778).

ЛАЗЕРЛАР, ЧИЗИҚЛИ БЎЛМАГАН ОПТИКА

ХL боб. Оптик квант генераторлари 781

222- §. Когерент манбалар тўпламининг электромагнитик тўлқинлар нурлантириши (783). 223- §. Муҳитда тарқалаётган нурланишнинг ютилиши ва кучайиши (786). 224- §. Тўйиниш эффицити (788). 225- §. Оптик квант генераторининг ишлаш принципи (790). 226- §. Ёкутли оптик квант генераторининг тузилиши ва ишлашининг таърифи (796). 227- §. Узлуксиз ишловчи гелий-неон лазери (803). 228- §. Оптик квант генераторларининг нурланиш спектри (806). 229- §. Оптик квант генераторлари ҳосил қилалигиган майдоннинг конфигурацияси (813). 230- §. Ёруғликнинг ўта қисқа импульсларини генерациялаш (823). 231- §. Буёқ моддали лазерлар (828).

X L I б о б . Чизиқли бўлмаган оптика	832
232- §. Ўз-ўзини фокуслаш (833). 233- §. Ўз-ўзини дифракциялаш (837).	
234- §. Тўлқинлар группасининг чизиқли бўлмаган мұхитда тарқалиши (848).	
235- §. Чизиқли бўлмаган дисперсия назариясининг асослари (846).	
236- §. Каррали, йигиндили ва айрмали гармоникаларни генерациялаш (851). 237- §. Чизиқли бўлмаган оптикада тўлқинларнинг қайтиши (860).	
238- §. Чизиқли бўлмаган параметрик ҳодисалар (864). 239- §. Ёргулик-нинг мажбурий комбинацион сочилиши (868).	
Машқлар	875

На узбекском языке

ГРИГОРИЙ САМУИЛОВИЧ ЛАНДСБЕРГ

ОПТИКА

Лечебное пособия для студентов физических специальностей ВУЗов

Перевод с русского пятого издания изд-ва «Наука» 1976 г.

Ташкент — «Ўқитувчи» — 1981

Таржимонлар: А. Тегиабоев, Р. Сайдалиев, М. Обидов

Редакторлар: М. Пўлатов, Р. Сайдалиев

Бадий редактор: З. Мартинова

Техредакторлар: Т. Грешикова, Н. Комиссарова

Корректорлар Д. Эргашева, Ф. Мирзахмедова

ИБ № 1440

Теришга берилди 27.02. 1980 й. Босишига турхасат этилди 8.05. 1981. Формати 60Х90^{1/16}.
Тип. қозози № 3. Гарнитура «Литературная». Кегли 10,8 шпонсиз. Юқори босма усулида бо-
силди. Шартли б. л. 59,0. Нашр.-л. 60,4. Тиражи 6000. Зак № 2284. Баҳоси 2 с. 40 т.

«Ўқитувчи» нашриёти. Тошкент, Навоий кўчаси, 30. Шартноме 375—79.

нашриётлар, полиграфия ва китоб савдоси ишлари Давлат комитети Тошкент
«Матбуот» полиграфия ишлаб чиқариш бирлашмасининг полиграфия комбинати. Тошкент,
Навоий кўчаси, 30. 1981 й.

Полиграфкомбинат Ташкентского полиграфического производственного объединения «Матбуот»
Государственного делам издательств, полиграфии и книжной торговли.
Ташкент, ул. Навои, 30.