

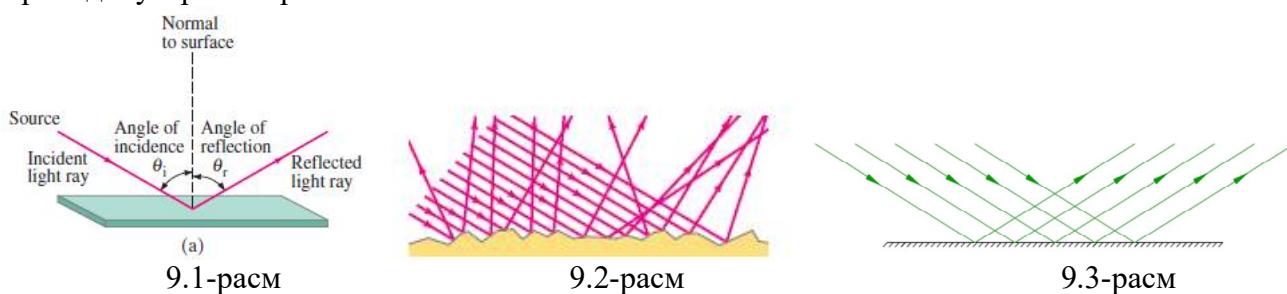
2-9 - МАВЗУ: ЁРУҒЛИКНИНГ АСОСИЙ ҚОНУНЛАРИ. ИНТЕРФЕРЕНЦИЯ.

Режа:

1. Ёруғликнинг қайтиш ва синиш қонунлари.
2. Ёруғлик табиати түғрисида Ньютон ва Гюйгенс назариялари.
3. Ёруғлик интерференцияси. Когерент тўлқинлар.
4. Интерференциянинг максимумларини минимумларини шартлари.
5. Ёруғлик интерференциясини ҳосил қилиш усууллари

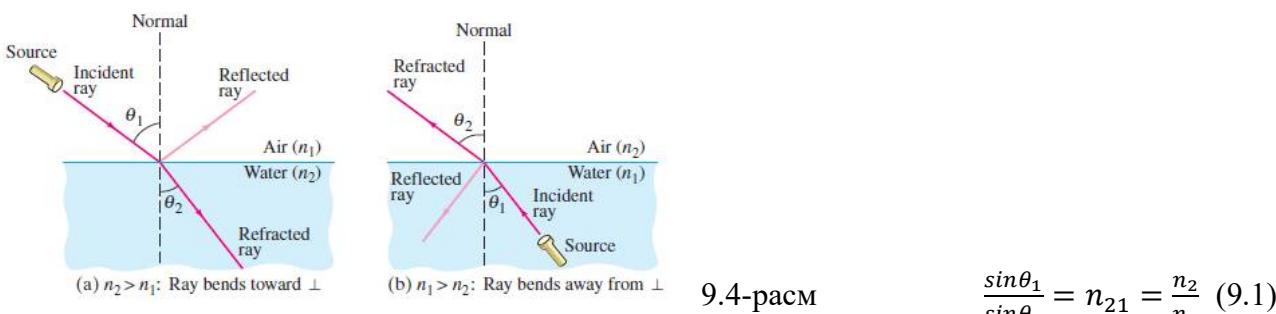
Ёруғлик – моддалардан чиқувчи кўзга кўринадиган электромагнит тўлқинидир. Ёруғлик манбалари деганда, исталган турдаги энергияни ёруғлик энергиясига айлантирувчи, яъни ёруғлик чиқарувчи моддалар назарда тутилади. Улар табиий ва сунъий бўлиши мумкин. Табиий ёруғлик манбаларига Кўёш, юлдузлар ва бошқа турли хил разрядлар мисол бўлади. Сунъий ёруғлик манбаларига чўғланма электр лампалари, газли лампалар ва ҳ.к. мисол бўлади. Хусусий ўлчамлари чиқараётган ёруғлигининг таъсири ўрганилаётган жойгача бўлган масофага нисбатан эътиборга олинмайдиган даражада кичик бўлган ёруғлик манбайи нуқтавий манба дейилади.

Тажриба ва назария шуни кўрсатадики, ёруғлик ҳар хил шаффоф муҳитларда ҳар хил тезлик билан тарқалади, бу тезликлар ёруғликнинг вакуумдаги тезлигидан кам бўлади. Ёруғлик икки муҳит чегарасига тушганда, шу сиртдан қайтади. Нур ўзининг йўналишини ўзгартиради ва шу муҳитнинг ўзига қайтади. 9.1-расмда нурлар дастаси ясси сиртдан қайтиши кўрсатилган. Бу жараён маълум қонуниятга бўйсунади. Бу қонунга – ёруғлигининг қайтиш қонуни дейилади. 9.1-расмда тушувчи нур, қайтувчи нур ва ёруғлик тушувчи сиртнинг нуқтасига туширилган перпендикуляр тасвирланган.



Ёруғликнинг қайтиш қонуни: сиртга тушувчи нур, қайтган нур ва ёруғлик тушиш нуқтасига туширилган перпендикуляр битта текисликда ётади; Ёруғликнинг тушиш бурчаги қайтиш бурчагига teng: $\theta_1 = \theta_2$. Агар ёруғлик нурлари дастаси нотекис сиртга тушса, қайтувчи нурлар ҳамма тарафга сочилиб қайтади. Бундай қайтишга диффуз қайтиш дейилади (9.2-расм). Сиртга туширилган параллел нурлар дастаси параллел қайтса, бундай қайтишга кўзгу қайтиш дейилади (9.3-расм). Диффуз қайтишда қайтган нурларни ҳар тарафдан қараганда ҳам кўриш мумкин, кўзгу қайтишда қайтган нурларни фақат бир йўналиш бўйича кўриш мумкин, бошқа тарадан қараганда нурлар кузатувчига тушмайди.

Ёруғликнинг синиш қонуни. Бир муҳитдан иккинчи муҳитга ўтган нурнинг ўз йўналишини ўзгартиришига ёруғликни синиши дейилади. Тушаётган нур, синган нур ҳамда икки муҳит чегарасидаги, нурнинг тушиш нуқтасига ўтказилган перпендикуляр бир текисликда ётади (9.4-расм). Тушиш бурчаги синусининг синиш бурчаги синусига нисбати шу икки муҳит учун ўзгармас катталикдир.



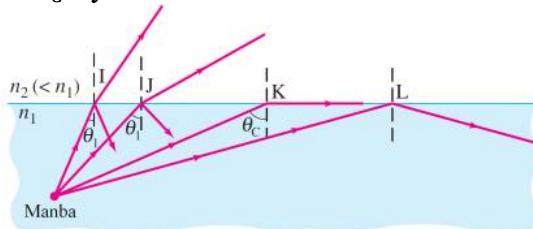
бу ерда n_{21} – иккинчи муҳитнинг биринчисига нисбатан нисбий синдириш кўрсаткичи. Синиш қонуни голланд олими В. Снеллиус (1621 й) томонидан тажрибада исботланган.

$$\frac{\sin\theta_1}{\sin\theta_2} = n_{21} = \frac{n_2}{n_1} \quad (9.1)$$

Мұхитнинг абсолют синдириш күрсаткичи деб, унинг вакуумга нисбатан олинган синдириш күрсаткичига айтилади. У ёруғликнинг бўшлиқдаги тезлиги с нинг шу мұхитдаги тезлиги v га нисбати билан аниқланади, яъни

$$n = \frac{c}{v} \quad (9.2)$$

Тўла ички қайтиш. Ёруғлик бирор материалда синдириш күрсаткичи кичик бўлган иккинчи материалга (масалан, сувдан ҳавога) ўтса, синган ёруғлик нурлари нормалдан кўпроқ оғади. Маълум тушиш бурчагида синиш бурчаги 90^0 га тенг бўлиб, синган нур икки материални чегараси бўйлаб тарқалади (расмда K нур). θ_c тушиш бурчагига – чегаравий бурчак дейилади. Снеллиус қонунидан θ_c қуидагича топилади



9.5-расм

$$\sin \theta_c = \frac{n_2}{n_1} \quad (9.3)$$

Бу ходисага ёруғликнинг тўла қайтиши деб аталади. Фақат иккинчи мұхитнинг синдириш күрсаткичи кичик бўлганида, икки мұхит чегарасига тушган нурларнинг тўла ички қайтиши ходисаси рўй беради.

Ёруғлик тўғрисида икки хил назария мавжуд бўлиб, булар Ньютоннинг “Корпускуляр” ва Гюйгенснинг “Тўлқин” назариялариdir. Ньютон назариясига асосан ёруғлик зарралар оқимидан иборат. Гюйгенс назариясига асосан ёруғлик тўлқин табиатига эга. Дастроб, Ньютон назарияси, кейинчалик Гюйгенс назарияси ёруғликни тушунтиришда устун келиб турди, лекин кейинчалик ёруғлик икки хил табиатга эга эканлиги маълум бўлди. Ёруғлик моддадан чиқаётганда ёки моддага ютилаётганида ўзини худди заррадек тутади, фазода тарқалаётганда эса ўзини тўлқиндеク тутади.

Максвелл электр ва магнетизм билан боғланган ёруғликнинг электромагнит назариясини яратди. Унда $c/\vartheta = \sqrt{\epsilon\mu} = n$ (9.4) эканлиги маълум бўлди. Бу ифода модданинг оптик, электрик ва магнит доимийларини ўзаро боғлайди. Лекин бу назария ёруғликнинг дисперсиясини тушунтира олмади, Лоренц ёруғликнинг электрон назариясини яратиб, бу муаммони бартараф этди. Шунингдек, Максвелл назарияси ёруғликнинг нурланиш ва ютилиши жараёнларини, фотоэлектрик эффектни, Комптон сочилишларини тушунтира олмади. Лоренц назарияси хам абсолют қора жисм иссиқлик нурланишида энергиянинг тўлқин узунлуклари бўйича тақсимланиши қандай бўлишини ҳал қилиб беролмади.

Юқорида қайд қилинган камчилик ва қарама-қаршиликлар М. Планк томонидан яратилган ёруғликнинг квант назарияси асосида тўла бартараф этилди. М. Планк ёруғликнинг нурланиши ва ютилиши факат маълум дискрет порция (квант)лар шаклида содир бўлади деган гипотезани илгари сурди. Бунда квант энергияси тебранишлар частотаси v билан аниқланади.

$$\mathcal{E}_0 = h\nu \quad (9.5) \text{ бунда } h = 6,62 \cdot 10^{-34} \text{ Жс} - \text{Планк доимийси.}$$

Планк назарияси эфир тушунчасига эҳтиёж сезмади. У қора жисм нурланишини тўла тушунтириб берди. 1905-йилда А. Эйнштейн ёруғликнинг квант назариясини ишлаб чиқди. Унга биноан нафақат ёруғликнинг нурланиши балки унинг тарқалиши ҳам ёруғлик квантлари оқими фотонлар тарзида содир бўлади. Бу фотонларнинг массаси:

$$m_f = \frac{\mathcal{E}_0}{c^2} = \frac{h\nu}{c^2} = \frac{h}{\lambda c} \quad (9.6)$$

Ёруғликнинг квант тасаввuri ёруғликнинг нурланиш ва ютилиши қонунларига, шунингдек ёруғликнинг моддалар билан ўзаро таъсирлашув қонунларига мутлақо мос тушади. Маълумки, ёруғликнинг интерференцияси, дифракцияси ва қутбланиши ёруғликнинг тўлқин тасаввuri асосида жуда осон тушунтирилади. Юқоридагилардан ёруғликнинг мураккаб табиатга эга эканлиги маълум бўлади. У ўзаро тескари, яъни айни бир пайтда ҳам дискрет, ҳам узлуксиз бўлган – корпускуляр (квант) ва тўлқин (электромагнит) каби харакат турларининг бирлигини ўзида намоён этади - ёруғлик корпускуляр-тўлқин дуализми табиатига эга.

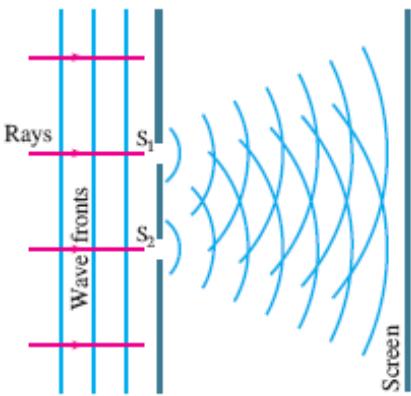
Ёруғлик интерференцияси. Когерент түлқинлар. Когерент түлқинлар-частотаси (түлқин узунлиги) бир хил (монохроматик), фазалар фарқи ўзгармас бўлган түлқинлар. Иккита нур сочиб турган жисмлар когерент манба бўла олмайдилар, улардаги атомлар бир-бири билан боғланмаган равишда нур чиқарадилар, шунинг учун бу нурларнинг фазалари хаотик равишда ўзгариб туради ва уларнинг фарқи (айирмаси) вақтга боғлиқ бўлиб қолади. Шунинг учун ёруғлик тарқатадиган икки жисм ҳеч қачон когерент манба бўла олмайдилар. Когерент түлқинлар ҳосил қилиш учун битта манбадан чиқаётган нурни иккига ажратилади. Бунинг бир неча йўли бор. Иккита монохроматик ёруғлик түлқини устма-уст тушиб, фазонинг бирор нуқтасида бир хил йўналиши тебраниши ҳосил қилаётган бўлсин: $x_1 = A_1 \cos(\omega t + \varphi_1)$ $x_2 = A_2 \cos(\omega t + \varphi_2)$ (9.7). Бунда x ўрнига түлқиннинг \vec{E} электр ёки \vec{H} магнит майдон кучланганликларидан бири олинади. \vec{E} ва \vec{H} векторлар ўзаро перпендикуляр текисликларда тебранишида ҳамда улар суперпозиция принципига бўйсунади. Берилган нуқтада натижавий тебранишнинг амплитураси қўйидагича аниқланади:

$$A^2 = A_1^2 + A_2^2 + 2A_1 A_2 \cos(\varphi_2 - \varphi_1) \quad (9.8)$$

Түлқинлар ўзаро когерент бўлгани учун $\cos(\varphi_2 - \varphi_1)$ вақт бўйича ўзгармас (лекин, фазонинг ҳар бир нуқтасида ўзгача) миқдорга эга бўлади, шунинг учун натижавий түлқиннинг интенсивлиги

$$I \sim A^2, I = I_1 + I_2 + 2\sqrt{I_1 I_2} \cos(\varphi_2 - \varphi_1) \quad (9.9)$$

фазонинг $\cos(\varphi_2 - \varphi_1) > 0$ шарт бажариладиган нуқталарида $I > I_1 + I_2$, $\cos(\varphi_2 - \varphi_1) < 0$ нуқталарида эса $I < I_1 + I_2$ ҳолат вужудга келади. Когерент бир неча ёруғлик түлқинларнинг устма-уст тушиши оқибатида ёруғлик оқимининг фазовий қайта тақсимланиши рўй беради. Натижада фазонинг бир нуқтасида максимум интенсивлик, иккичисида минимум интенсивлик юзага келади. Бу ҳодисани ёруғликнинг интерференцияси дейилади (9.6-расм).

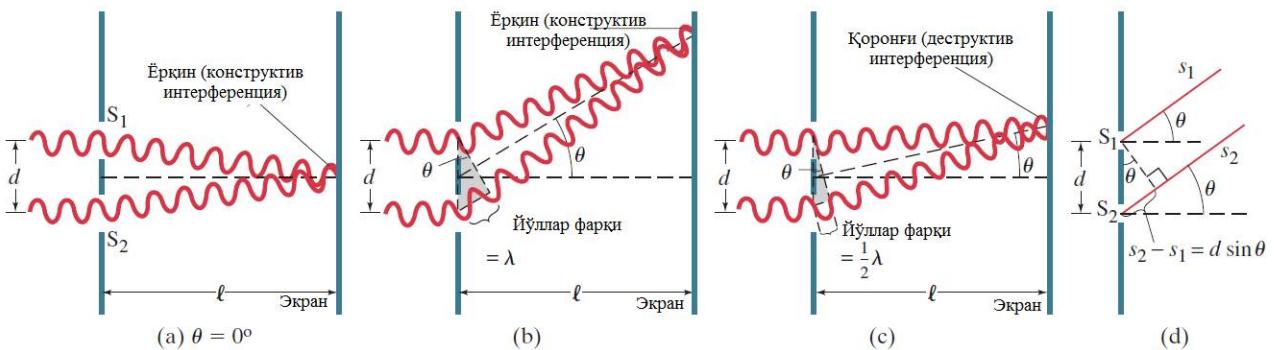


9.6-расм

Нокогерент түлқинлардаги фазалар фарқи $\cos(\varphi_2 - \varphi_1)$ нинг вақт бўйича ўртача қиймати нолга тенг бўлади. Натижавий түлқиннинг интенсивлиги эса барча нуқтада бир хил бўлади, хусусан $I_1 = I_2$ бўлганда $I = 2I_1$ (когерент түлқинларда худди шундай шароит учун максимумда $I = 4I_1$, минимумда $I = 0$ бўлади. Когерент ёруғлик түлқинлари олиш учун, айни бир манбадан чиқсан нурни икки қисмга ажратиб, улар турли оптик йўлларни босиб ўтишгач – яна уларни устма-уст туширилади.

$L = S n$ миқдорни ёруғлик түлқинининг оптик йўли ва $\Delta = L_2 - L_1$ ни эса оптик йўллар фарқи деб юритилади. Бунда S - ёруғлик түлқини босиб ўтадиган геометрик йўл узунлиги, n - мухитнинг синдириш кўрсаткичи. Ҳосил бўладиган икки когерент түлқиннинг фазалар фарқи қўйидагига тенг:

$$\delta = \frac{2\pi}{\lambda_0} \Delta \quad \text{бунда } \lambda_0 \text{ ёруғликнинг вакуумдаги тўлқин узунлиги.}$$



9.7-расм

Ясси түлқинларни монохроматик, яъни “битта рангли” деб аталувчи якка түлқин узунлигидан ташкил топган деб ҳисоблаб, 9.6-расмда кўрсатилгандек иккита тирқишига тушишини қараймиз. Диффракция туфайли, икки кичик тирқишидан ўтаётган түлқинлар кўрсатилгандек сочилиб кетади. Интерференцион манзара қандай ҳосил бўлишини яккол кўриш учун биз 9.7-расмдан фойдаланамиз.

Интерференция максимумини кузатиш шарти:

$$\Delta = \pm m\lambda_0$$

$$\delta = \pm 2m\pi \quad (9.10)$$

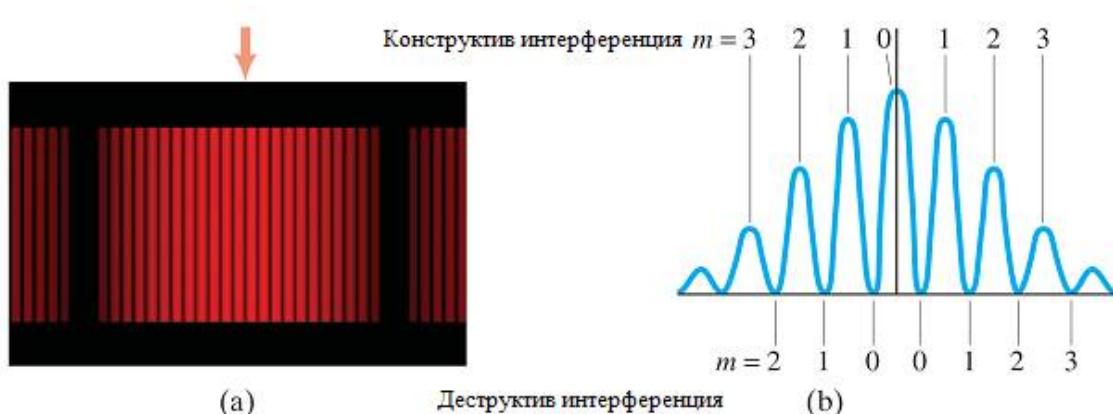
$$d \sin \alpha = m \lambda, \quad m = 0, 1, 2, \dots . \quad [\text{максимумлик шарти}]$$

Интерференция минумумни кузатиш шарти:

$$\Delta = \pm (2m+1) \frac{\lambda}{2}$$

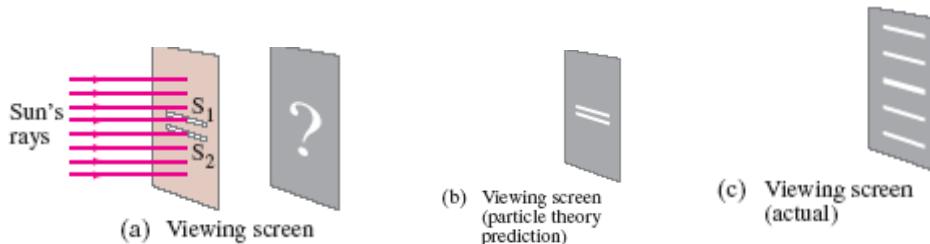
$$\delta = \pm (2m+1)\pi \quad (9.11)$$

$$d \sin \alpha = (m+1/2)\lambda, \quad m = 0, 1, 2, \dots . \quad [\text{минумумлик шарти}]$$



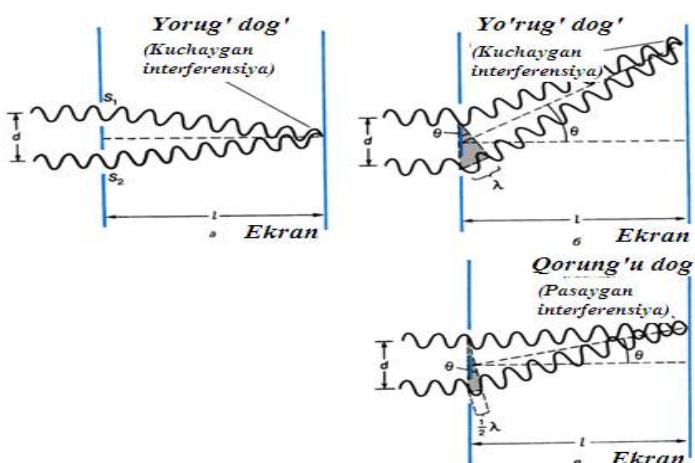
9.8-расм. (а) Интерференция чизиқлари икки-тирқиши тажрибасида пайдо бўладиган ва кўриш экранида жойлашган фотосурат орқали аниқланган. Ўқ марказий чизиқни белгилайди. (б) Интерференция манзарасидаги ёруғлик интенсивлиги графиги.

Ёруғлик интерференциясини кузатиш усуллари. 1801-йил инглиз олимни Томас Юнг ёруғлик нурларини түлқин хусусиятга эга эканлигини аниқ маълумотлар асосида исботлади ва ёруғлик нурларининг түлқин узунлигини аниқлади. Қуёшдан келаётган ёруғлик тирқишидан ўтиб, экранга тушади 9.9a-расм. Бу экранда бир-бирига яқин жойлашган иккита S₁ ва S₂ тирқишилар бор. Агар ёруғлик заррачалардан иборат бўлганда, тирқишидан кейинги қўйилган экранда иккита ёруғ чизиқ ҳосил бўлиши керак эди 9.9b-расм. Лекин Юнг экранда бир қатор ёруғ чизиқларни кузатди 9.9c-расм ва бу манзарани ёруғлик нурларининг интерференцияси деб тушунтириди.



9.9-расм

9.10-расмда ораларидаги масофа d бўлган иккита S_1 ва S_2 тирқишдан ўтаётган λ тўлқин узунликли (монохроматик) ёруғлик нури кўрсатилган. Ёруғлик нури тирқишлардан ўтгандан сўнг ҳамма томонга тарқалади, расмда уч хил бурчак остида тарқалаётган нурлар келтирилган. 9.10а-расмда экран марказига ($\theta = 0$) тушаётган тўлқинлар кўрсатилган. Бунда, экранга ҳар бир тирқишдан ўтаётган тўлқин бир хил масофа босиб ўтиб, бир хил фазада этиб боради. Бу ҳолда интерференциянинг кучайиши кузатилади ва экран марказида ёруғ дөғ ҳосил бўлади. Бир хил тўлқин узунликда икки тўлқиннинг босиб ўтган йўллар фарқи бир хил бўлса, ҳар доим интерференциянинг кучайиши кузатилади 9.10б-расм. Лекин нурлардан бири кўшимча яrim тўлқин масофа ўтса, иккала тўлқин қарама-қарши фазада экранга тушади ва интерференциянинг сусайиши кузатилади, экранда қора дөғ ҳосил бўлади. Шу йўл билан кетма-кет ёруғ ва қора йўл (чилик) лар ҳосил бўлади 9.10в-расм.



9.10-расм

НАЗОРАТ САВОЛЛАРИ

- Ёруғликнинг қайтиш, синиш қонунларини таърифланг ва ифодасини ёзинг.
- Ёруғликнинг корпускуляр-тўлқин назариясини тушунтиринг.
- Ёруғлик нури икки мухит чегарасига перпендикулар тушганида синиш бурчаги нимага teng бўлади?
- Когерент тўлқинлар таърифини айтинг.
- Интерференция ҳодисасини тушунтиринг.
- Интерференциянинг максимум ва минимум шартларини изоҳланг.

АДАБИЁТЛАР

- Douglas C. Giancoli, Physics: Principles with Applications, Prentice Hall; 6 th edition January 17, 2014, USA
- Султанов Н.А. “Физика курси” Т. “Фан ва технология” 2007 йил
- Детлаф А.А., Яворский Б.М., Курс физики. Учебник -М.: “Академия”, 2007
- Трофимова Т.И. Курс физики. Учебник. -М.: «Академия», 2007
- google.com