ИНТЕРФЕРЕНЦИЯ СВЕТА

ТЕОРИЯ СВЕТА

Корпускулярная

Ньютон – Декарт

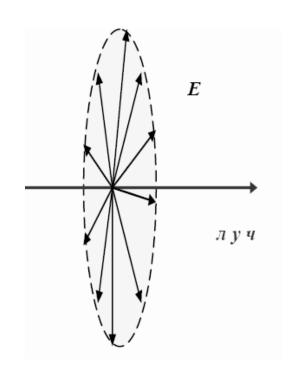
Волновая

Гук – Гюйгенс

Свет представляет сбой сложное явление. В одних случаях он ведет как электромагнитная волна, в других как поток частиц (фотонов)

Двойственность природы света — наличие у него одновременно характерных черт, присущих и волнам, и частицам, — является проявлением *корпускулярно-волнового дуализма*.

- Свет сложное явление: в одних условиях он ведет себя как электромагнитная волна, в других как поток фотонов.
- В электромагнитной волне колеблются вектора E и H. Опыты показывают, что физиологические, фотохимические, фотоэлектрические и другие действия света вызывают колебания вектора E. Следовательно, говоря о световом векторе, подразумевают вектор E.
- Интенсивность света модуль среднего по времени значения плотности потока энергии $I = \left| \left\langle S \right\rangle \right| = \left| \left\langle \vec{E} \cdot \vec{H} \right\rangle \right|.$
- Интенсивность света пропорциональна квадрату амплитуды световой волны $I \sim A^2$
- Световой луч линия, вдоль которой распространяется световая энергия.
- Вектор Пойтинга направлен в каждой точке по касательной к лучу.
- В изотропных средах лучи перпендикулярны волновым поверхностям.



В естественном свете колебания вектора E совершаются в различных направлениях, перпендикулярных к лучу.

Механизм испускания света:

Излучение светящегося тела слагается из волн, испускаемых его атомами. Процесс испускания света возбужденным атомом конечен, равен $\approx 10^{-8}$ с. За это время успевает образоваться последовательность минимумов и максимумов, протяженностью примерно 3 м — это «цуг волн».

Испустив свет, атом «гаснет» и через некоторое время снова испускает свет, но уже с новой начальной фазой. Одновременно свет испускают многие атомы. Возбуждаемые ими цуги волн, налагаются друг на друга, образуют световую волну. Плоскость колебаний для каждого цуга ориентирована случайным образом. Следовательно, в результирующей волне колебания различных направлений равновероятны.

Основные фотометрические величины

Энергетические величины

• Поток излучения
$$\Phi_e = \frac{W}{t}$$
, [Ватт].

• Энергетическая светимость (излучательность) $R_{e} = \frac{\Phi_{e}}{S}, \qquad \left| \frac{Bm}{M^{2}} \right|.$

$$R_e = \frac{\Phi_e}{S}, \qquad \left[\frac{Bm}{M^2}\right]$$

• Энергетическая сила света (сила излучения)

$$I_e = \frac{\Phi_e}{\Omega}, \qquad \boxed{\frac{Bm}{cmepaduah}}.$$

- Стерадиан телесный угол с вершиной в центре сферы, вырезающий на поверхности сферы площадь, равную площади квадрата со стороной, равной радиусу сферы.
- Энергетическая яркость (лучистось)

$$B_e = \frac{\Delta I_e}{\Delta S}, \qquad \left[\frac{Bm}{cp \cdot m^2}\right].$$

• Энергетическая освещенность E_e , $\left\lceil \frac{Bm}{2} \right\rceil$.

$$E_e$$
, $\left\lceil \frac{Bm}{2} \right\rceil$

Световые величины

• Сила света.

Кандела [кд] — сила света в заданном направлении источника, испускающего монохроматическое излучение частотой $540 \cdot 10^{12}$ Гц, энергетическая сила света которого в этом направлении 1 Bm

$$I_e = \frac{1}{683} \frac{Bm}{cp}.$$

• Световой поток, [люмен, лм, 1 лм = 1 кд·1cp].

Освещенность
$$E = \frac{\Phi}{S}, \qquad \left[\text{люкс} = 1 \text{ лк} = \frac{1 \text{ лм}}{1 \text{ м}^2} \right].$$

- Интерференция волн явление наложения в пространстве двух (или нескольких) когерентных волн, в результате которого в различных точках получается усиление или ослабление результирующей волны.
- Экспериментально наблюдается интерференция света, которая объясняется явлением интерференции волн. Необходимое условие интерференции волн — их когерентность.
- **Интерференция света** пространственное перераспределение энергии света при наложении двух или нескольких световых волн.

- Условию когерентности удовлетворяют монохроматические волны волны одной определенной и строго постоянной частоты.
- Немонохроматический свет представляется в виде совокупности сменяющих друг друга независимых гармонических цугов продолжительностью τ, в течение которого только и существует когерентность.

Способ получения когерентных световых волн:

Разделение волны, излучаемой одним источником, на 2 части, прошедшие разный *оптический путь*.

• Рассмотрим две волны одинаковой частоты, накладывающиеся друг на друга и возбуждающие в некоторой точке пространства колебания одинакового направления:

$$x_1 = A_1 \cos \omega \left(t - \frac{s_1}{v_1} \right) \qquad x_2 = A_2 \cos \omega \left(t - \frac{s_2}{v_2} \right)$$

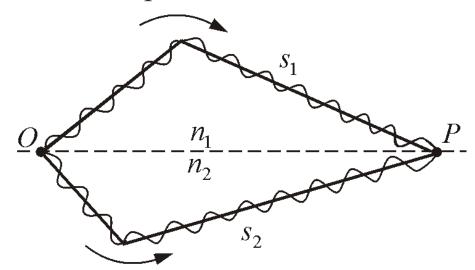
S — геометрический путь.

• Оптический путь в среде с показателем преломления *n*:

$$L = n \cdot S$$
.

$$n_1 = \frac{c}{\upsilon_1} \quad \mathbf{M} \quad n_2 = \frac{c}{\upsilon_2}$$

где v_1, v_2 – фазовые скорости.



• Разность фаз колебаний, возбуждаемых первой и второй волной в некой точке пространства:

$$\delta = \varphi_1 - \varphi_2 = \omega \left(\frac{S_2}{\upsilon_2} - \frac{S_1}{\upsilon_1} \right) = \frac{2\pi}{T} \left(\frac{S_2 n_2}{c} - \frac{S_1 n_1}{c} \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{c} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_1 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_1 n_2 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_2 n_2 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_2 n_2 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_2 n_2 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_2 n_2 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}} - S_2 n_2 \right) = \frac{2\pi}{Tc} \left(\frac{S_2 n_2}{v_{ymb}$$

• Δ – оптическая разность хода $\Delta = n_2 s_2 - n_1 s_1 = L_2 - L_1$

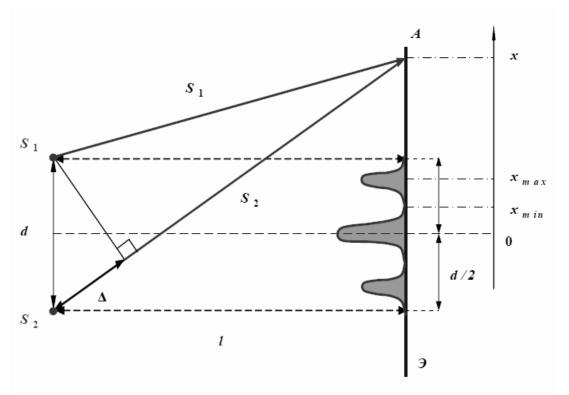
$$\Delta = \pm m \lambda_0 = \pm 2 m \frac{\lambda_0}{2}, \qquad m = 0,1,2. \dots \Rightarrow \delta = \pm 2 m \pi$$

колебания с одинаковой фазой и наблюдается интерференционный тах.

$$\Delta = \pm (2m + 1) \frac{\lambda_0}{2}, \qquad m = 0, 1, 2 \dots \Rightarrow \delta = \pm (2m + 1)\pi$$

колебания в противофазе и наблюдается интерференционный min.

Интерференционная картина от двух источников



 S_1 , S_2 — монохроматические источники света на расстоянии d друг от друга. Расстояние до экрана 3 l >> d.

0 — точка отсчета, расположена симметрично относительно S_1 , S_2 .

x — расстояние до произвольной точки A, в которой наблюдается интерференционная картина.

Оптическая разность хода

$$\Delta = S_2 - S_1.$$

Интерференционная картина от двух источников

• Из геометрических соображений $\Delta = \frac{xd}{l}$.

$$\Delta_{\text{max}} = \pm 2 m \frac{\lambda_0}{2} \Rightarrow x_{\text{max}} = \pm m \frac{l}{d} \lambda_0 \quad (m = 0, 1, 2 \dots)$$

– интерференционный максимум.

$$\Delta_{\min} = \pm (2m + 1) \frac{\lambda_0}{2} \Rightarrow x_{\min} = \pm \left(m + \frac{1}{2}\right) \frac{l}{\underline{d}} \lambda_0$$

– интерференционный минимум.

Интерференционная картина от двух источников

• Расстояние между соседними максимумами или минимумами – ширина интерференционной полосы

$$\Delta x = \frac{l}{d} \lambda_0 = const$$

$$\Delta x = x_{\min(m+1)} - x_{\min(m)} = 2(m+1)\frac{l}{d}\frac{\lambda_0}{2} - 2m\frac{l}{d}\frac{\lambda_0}{2} = \frac{l}{d}\lambda_0.$$

m = 0 - главный тах в точке 0, <math>m = n -максимум n-го порядка.

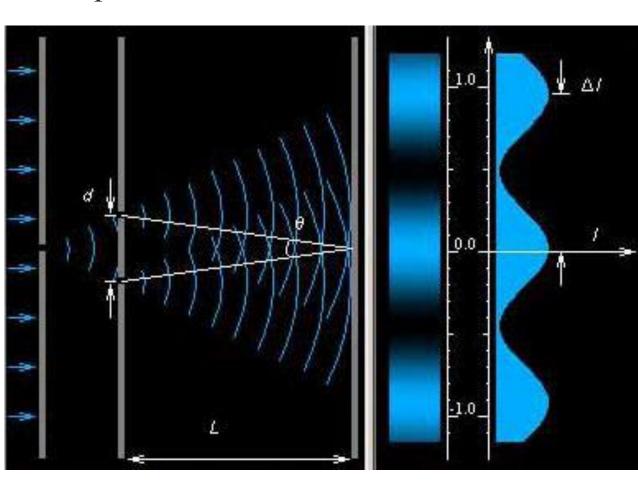
$$x_{\text{max; min}} = f(\lambda_0); \quad \Delta x = f(\lambda_0) \Rightarrow$$

Для немонохроматического света (например, белый свет) только для m=0 максимум для всех длин волн совпадает (в середине экрана наблюдается белое пятно или полоса), а по обе стороны расположены спектрально окрашенные полосы 1, 2 и т.д. порядков.

Способы наблюдения интерференции света

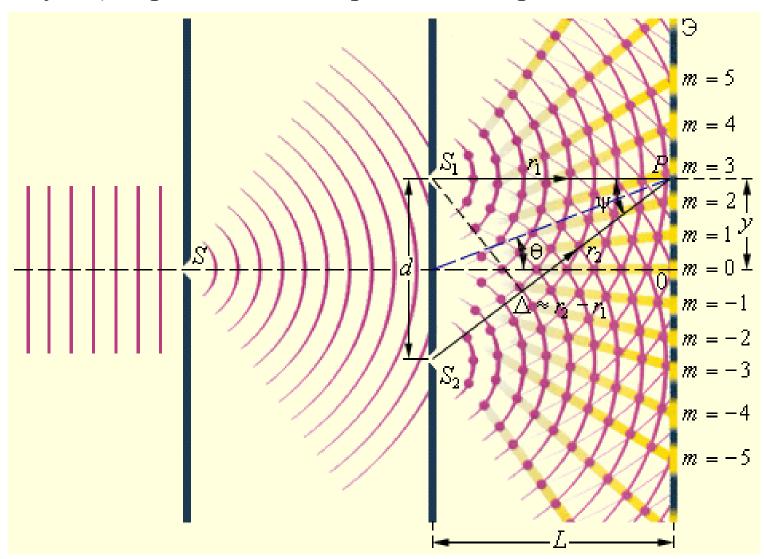
• Метод Юнга.

Параллельный пучок света падает на экран с небольшим отверстием.



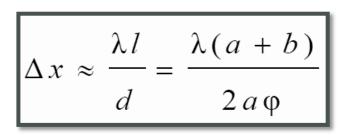
Пройдя через отверстие, свет доходит до второго экрана, в котором проделаны две щели. Когерентные пучки, излучаемые каждой из щелей, интерферируют на третьем экране.

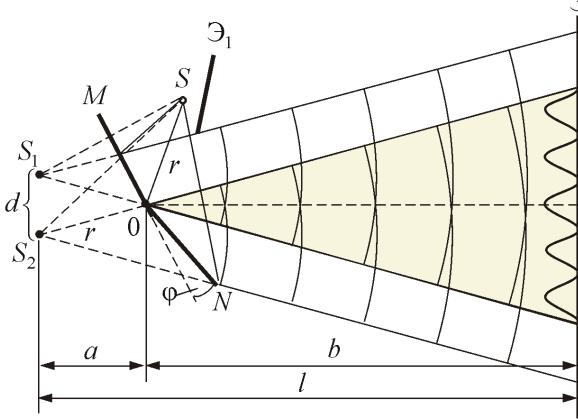
Главный максимум, соответствующий m=0 проходит через точку 0. Вверх и вниз от него располагаются максимумы (минимумы) первого m=1, второго m=2 порядков, и т. д.



Способы наблюдения интерференции света

• Зеркала Френеля — два плоских зеркала, расположенных относительно друг друга под углом $\leq 180^{\circ}$. Свет от источника S, отражаясь от каждого зеркала, дает 2 мнимых изображения, т.е. 2 мнимых источника S_1 , S_2 .

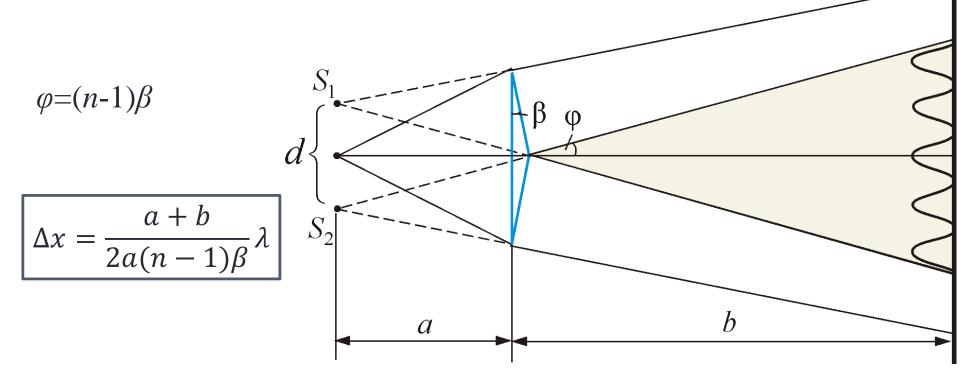




Способы наблюдения интерференции света

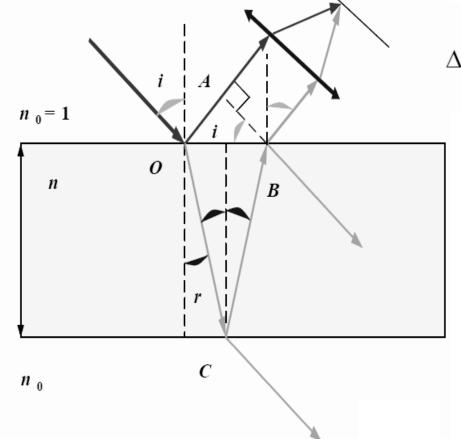
• **Бипризма Френеля** состоит из двух одинаковых, сложенных основаниями призм с малыми преломляющими углами. Свет от источника *S* преломляется в каждой из призм, за

которыми свет распространяется, как от 2-х мнимых источников S_1, S_2 .



Интерференция в тонких пленках

• Наблюдается в виде радужного окрашивания масляных пленок на воде, мыльных пузырей, оксидных плёнок на металлах.



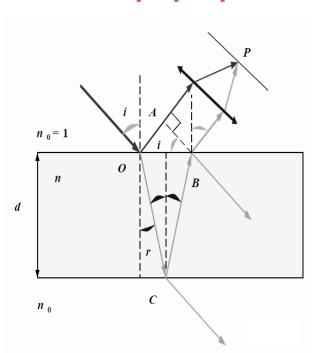
đ

$$\Delta = n(OC + CB) - \left(n_0 \cdot OA \pm \frac{\lambda_0}{2}\right)$$

 $\pm \frac{\lambda_0}{2}$ обусловлено потерями полуволны при отражении света от границы раздела.

$$2d\sqrt{n^2-\sin^2 i}+\frac{\lambda_0}{2}$$

Интерференция в тонких пленках

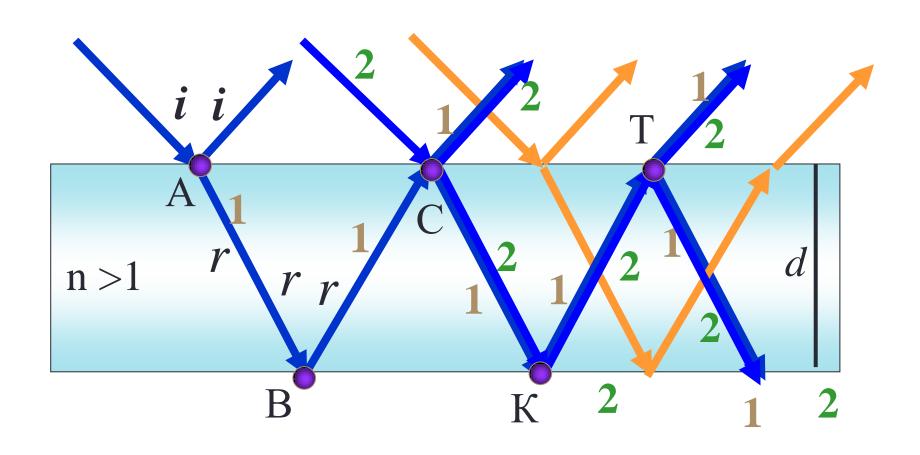


Если $n > n_0$, то потеря полуволны происходит в точке O при отражении от оптически более плотной среды, т.к. вектор E в этом случае меняет свою фазу на π .

•
$$n > n_0$$
 — потеря $\lambda_0/2$ в точке O , в уравнении

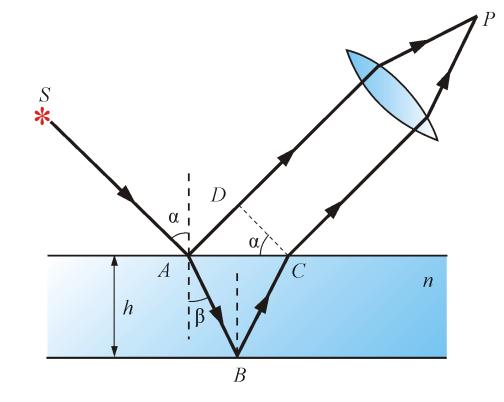
•
$$n < n_0$$
 — потеря $\lambda_0/2$ в точке C , в уравнении $+ \frac{\lambda_0}{2}$ $\Delta = ... - 1$

• Каждый луч, падающий на границу раздела 2-х сред многократно отражается и преломляется.



Оптическая разность хода (с учетом потери полуволны):

$$2\,d\,\sqrt{n^2-\sin^2 i}+\frac{\lambda_0}{2}$$



$$\Delta = 2m \frac{\lambda_0}{2}$$
 - max интерференции

$$\Delta = (2m+1)\frac{\lambda_0}{2}$$
 - min интерференции

• В точке P наблюдается интерференционный максимум, если

$$2 d \sqrt{n^{2} - \sin^{2} i} + \frac{\lambda_{0}}{2} = \Delta_{\max} = 2 m \frac{\lambda_{0}}{2},$$

$$2 dn \cos r = (2 m + 1) \frac{\lambda_{0}}{2}, \qquad m = 0,1,2 \dots$$

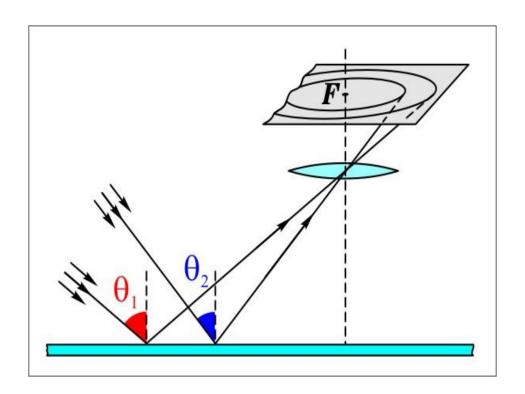
• В точке P наблюдается uhmeppepenuuohhый <math>muhumym, если

$$2 d \sqrt{n^{2} - \sin^{2} i} + \frac{\lambda_{0}}{2} = \Delta_{\min} = (2m + 1) \frac{\lambda_{0}}{2},$$

$$2 dn \cos r = 2m \frac{\lambda_{0}}{2}, \qquad m = 1, 2 \dots$$

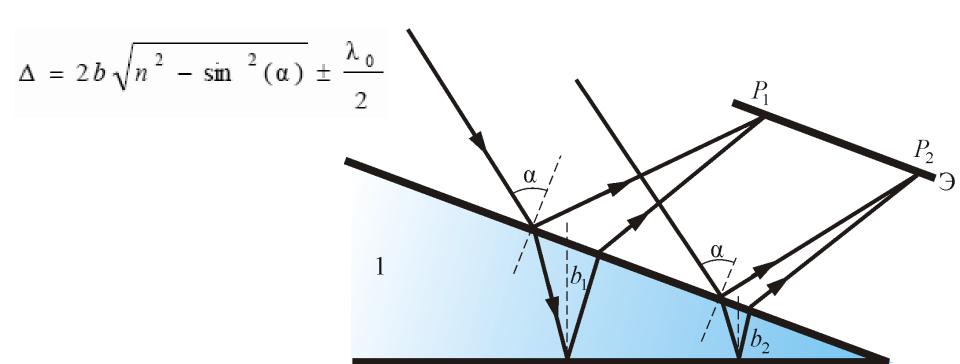
Интерференционная картина наблюдается, если $2d << \lambda$.

- Каждому падающему углу θ, т.е. каждому наклону лучей соответствует своя интерференционная картина.
- После их отражения и фокусировки с помощью линзы наблюдаются интерференционные полосы равного наклона.



Пластинка переменной толщины

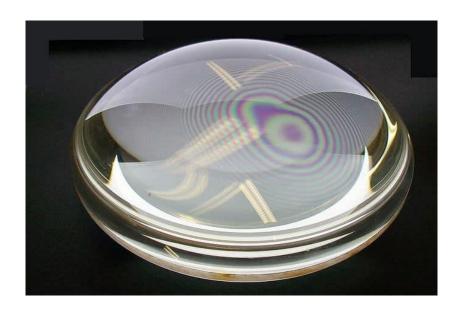
• В этом случае оптическая разность хода лучей будет зависеть от толщины пластины в месте падения луча. Интерференционные полосы, возникающие в результате наложения лучей, отраженных от мест пластины, имеющих одинаковую толщину, называются полосы равной толщины.

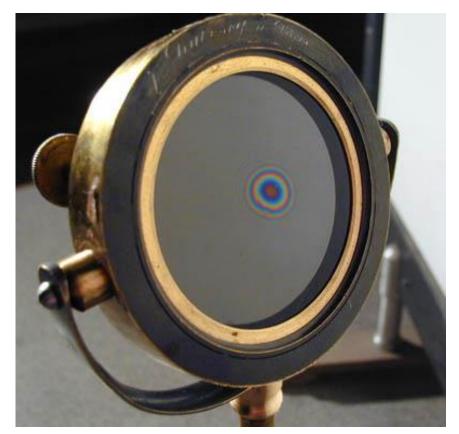


Кольца Ньютона

• Кольцевые полосы равной толщины, наблюдаемые в воздушном зазоре между соприкасающимися выпуклой сферической поверхностью линзы малой кривизны и плоской поверхностью стекла, называют кольцами

Ньютона.





Кольца Ньютона

• Оптическая разность хода:

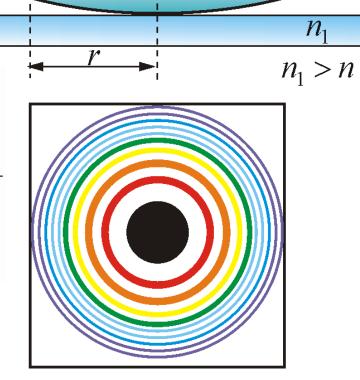
$$\Delta = 2d + \frac{\lambda_0}{2} = 2\frac{r^2}{2R} + \frac{\lambda_0}{2} = \frac{r^2}{R} + \frac{\lambda_0}{2}$$

В выражении для оптической разности хода член $\lambda_0/2$ учитывает изменение фазы на π при отражении от пластины.

$$\Delta_{\max} = 2 m \frac{\lambda_0}{2} = m \lambda_0$$

$$r_{\text{max}} = \sqrt{\lambda_0 R \left(m - \frac{1}{2} \right)} = \sqrt{\frac{R \lambda_0}{2} (2m - 1)}$$

- радиус светлого кольца, m = 1, 2...



n

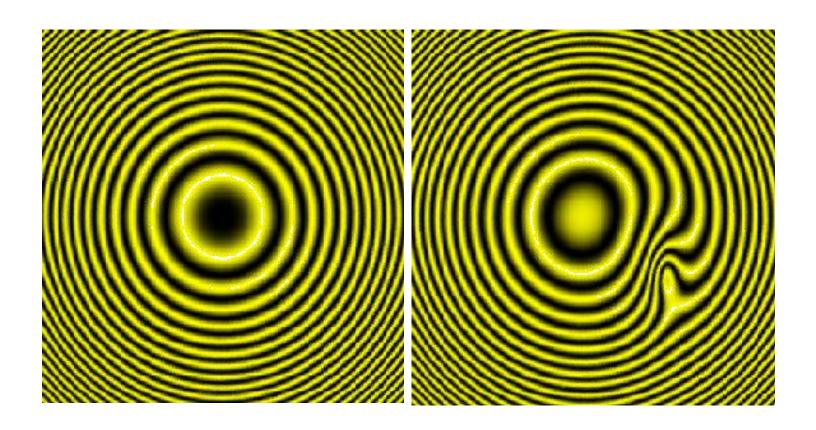
Кольца Ньютона

$$\Delta_{\min} = (2m + 1)\frac{\lambda_0}{2} = \left(m + \frac{1}{2}\right)\lambda_0 \Rightarrow r_{\min} = \sqrt{\lambda_0 Rm}$$

- радиус темного кольца, m = 0, 1, 2 ...,
- m=0 соответствует r=0, т.е. это точка в месте касания пластины и линзы. В этой точке наблюдается минимум интенсивности, обусловленный изменением фазы на π при отражении от пластины.

Применение интерференции света

• По интерференционной картине можно выявлять и измерять неоднородности среды



Интерферометр Майкельсона

Для наблюдения интерференционных полос равного наклона вместо плоскопараллельной пластинки можно использовать интерферометр Майкельсона:

