

Лекция № 12-13

(окончание)

ЭЛЕКТРОМАГНИТНАЯ ПРИРОДА СВЕТА. ИНТЕРФЕРЕНЦИЯ СВЕТА

Литература: Павлов К.Б. *Волновые свойства света. Учебное пособие.* – М.: МВТУ, 1986, Иродов И.Е. *Волновые процессы. Основные законы.* – М. – С.-П.: Физматлит, 1999.

Интерференция света в тонких пленках

Интерференционные полосы равной толщины и равного наклона

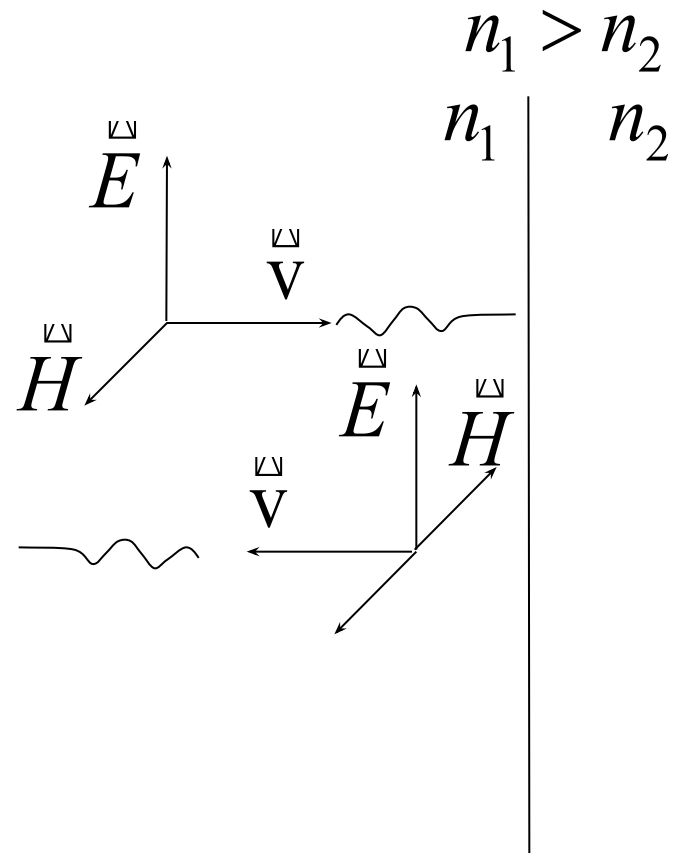
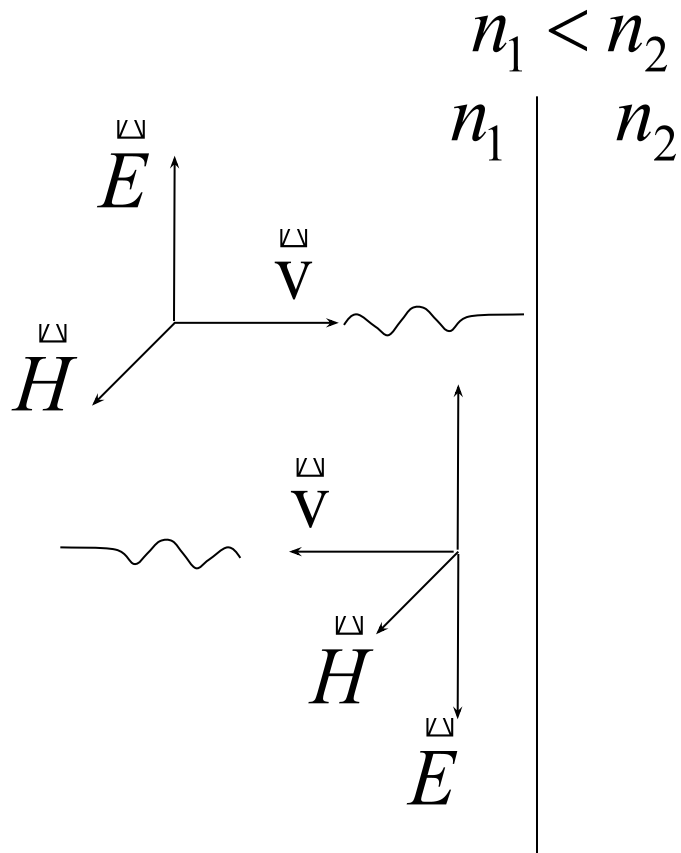
Интерференционные полосы равного наклона возникают при отражении параллельных пучков света от плоскопараллельных пленок.

Интерференционные полосы равной толщины возникают при отражении пучков света от пленок, толщина которых не постоянна.

Полосы равной толщины и равного наклона *могут наблюдаться при прохождении* указанных пучков *света через пленки.*

Попадая на границу раздела сред ε/μ волны частично отражаются, частично преломляются.

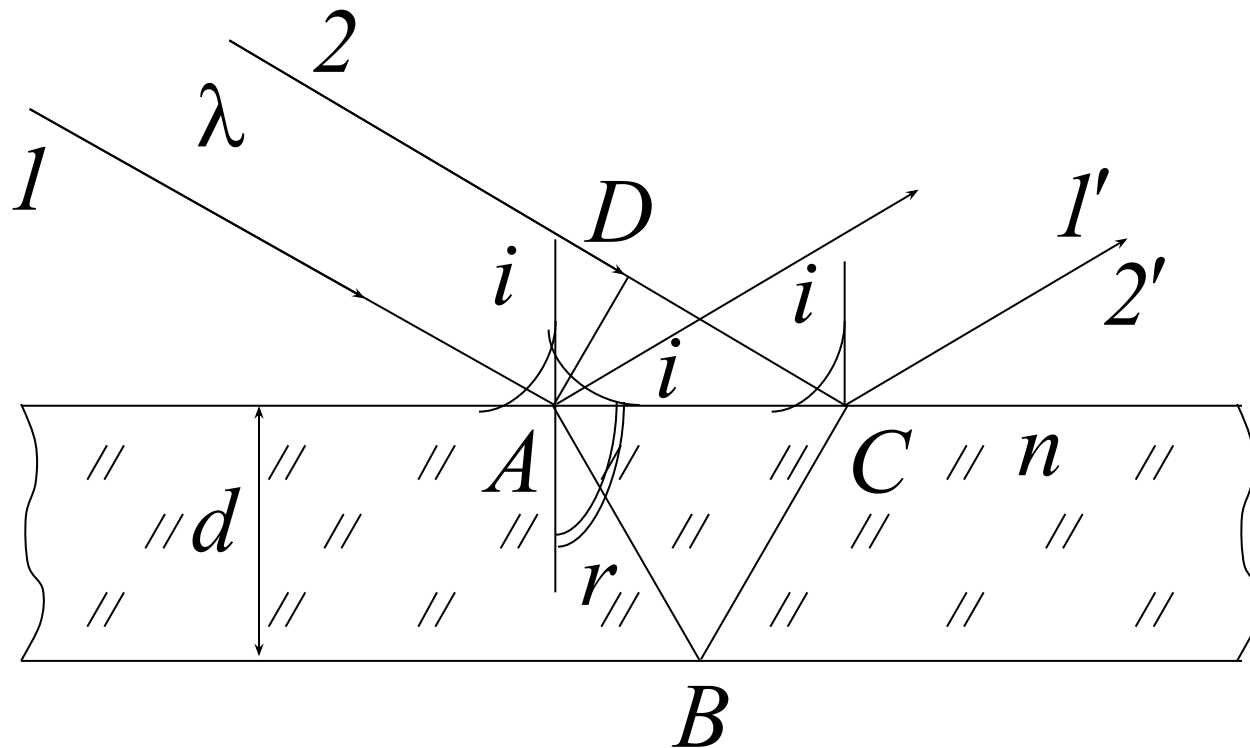
Если $n_2 > n_1$, то отражение \perp волны сопровождается потерей (фазовый сдвиг π). Если $n_2 < n_1$, потеря полуволны происходит у H



Выражение оптической разности хода Δ должно быть дополнено слагаемым $\pm\lambda/2$. Знак перед $\lambda/2$ выбирается из соображений удобства.

Интерференция в тонких пластинах (пленках)

Пластина постоянной толщины, однородная



Оптическая разность хода

$$\Delta = (|AB| + |BC|)n - (|DC| + \lambda/2) \quad (13.1)$$

$$|AB| = |BC| = \frac{d}{\cos r} \quad (13.2)$$

$$|DC| = |AC| \sin i = 2|BC| \sin r \sin i$$

$$|DC| = 2d \operatorname{tg} r \sin i \quad (13.3)$$

Подставим (13.2) и (13.3) в (13.1)

$$\Delta = \frac{2dn}{\cos r} - 2d \operatorname{tg} r \sin i - \frac{\lambda}{2}$$

С учетом

$$\frac{\sin i}{\sin r} = n, \quad (13.4)$$

$$\Delta = 2dn \frac{1 - \sin^2 i / n^2}{\cos r} - \frac{\lambda}{2} \quad (13.5)$$

Из (13.4)

$$\sin^2 r = \frac{\sin^2 i}{n^2}$$

ИЛИ

$$\cos^2 r = 1 - \sin^2 r = 1 - \frac{\sin^2 i}{n^2} \quad (13.6)$$

Подставив (13.6) в (13.5)

$$\Delta = 2dn \cos r - \lambda/2$$

или, с учетом (13.6)

$$\Delta = 2d\sqrt{n^2 - \sin^2 i} - \lambda/2$$

Условие максимума

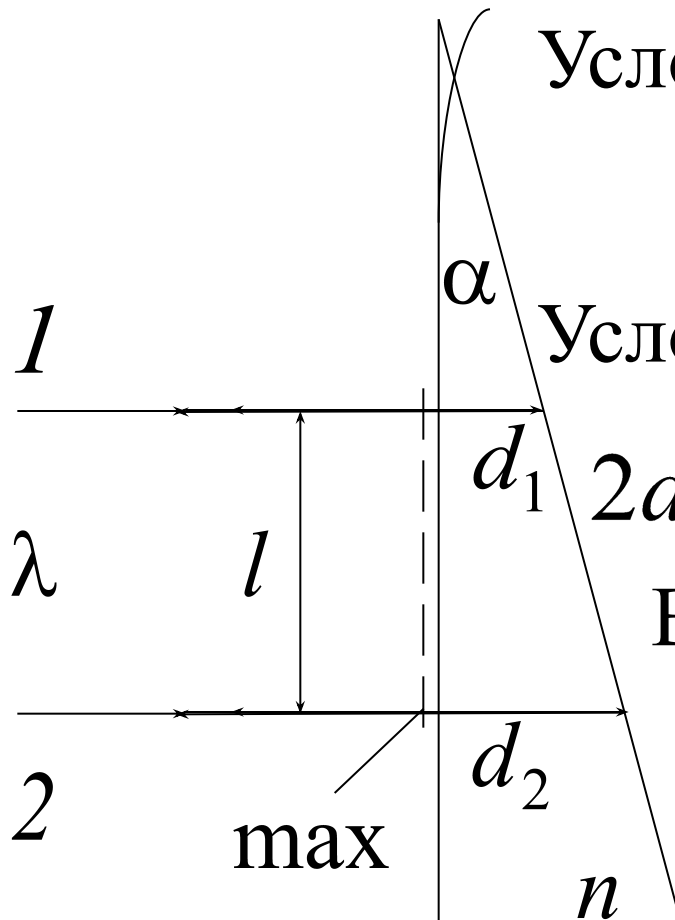
$$2d\sqrt{n^2 - \sin^2 i} - \frac{\lambda}{2} = 2m\frac{\lambda}{2} \quad (13.7)$$

Условие минимума

$$2d\sqrt{n^2 - \sin^2 i} - \frac{\lambda}{2} = (2m + 1)\frac{\lambda}{2} \quad (13.8)$$

Тонкий клин

(с малым углом при вершине)



Условие максимума для луча 1

$$2d_1n - \lambda/2 = m\lambda \quad (13.9)$$

Условие максимума для луча 2

$$2d_2n - \lambda/2 = (m + a)\lambda \quad (13.10)$$

Вычтем из (13.10) (13.9)

$$2(d_2 - d_1)n = a\lambda$$

$$2nl \operatorname{tg} \alpha = a\lambda \quad (13.11)$$

Пусть клин стеклянный $n = 1,5$, $l = 10^{-2}$ м, $a = 5 \cdot 10^{-7}$ м (зеленый свет). Тогда, используя (13.11)

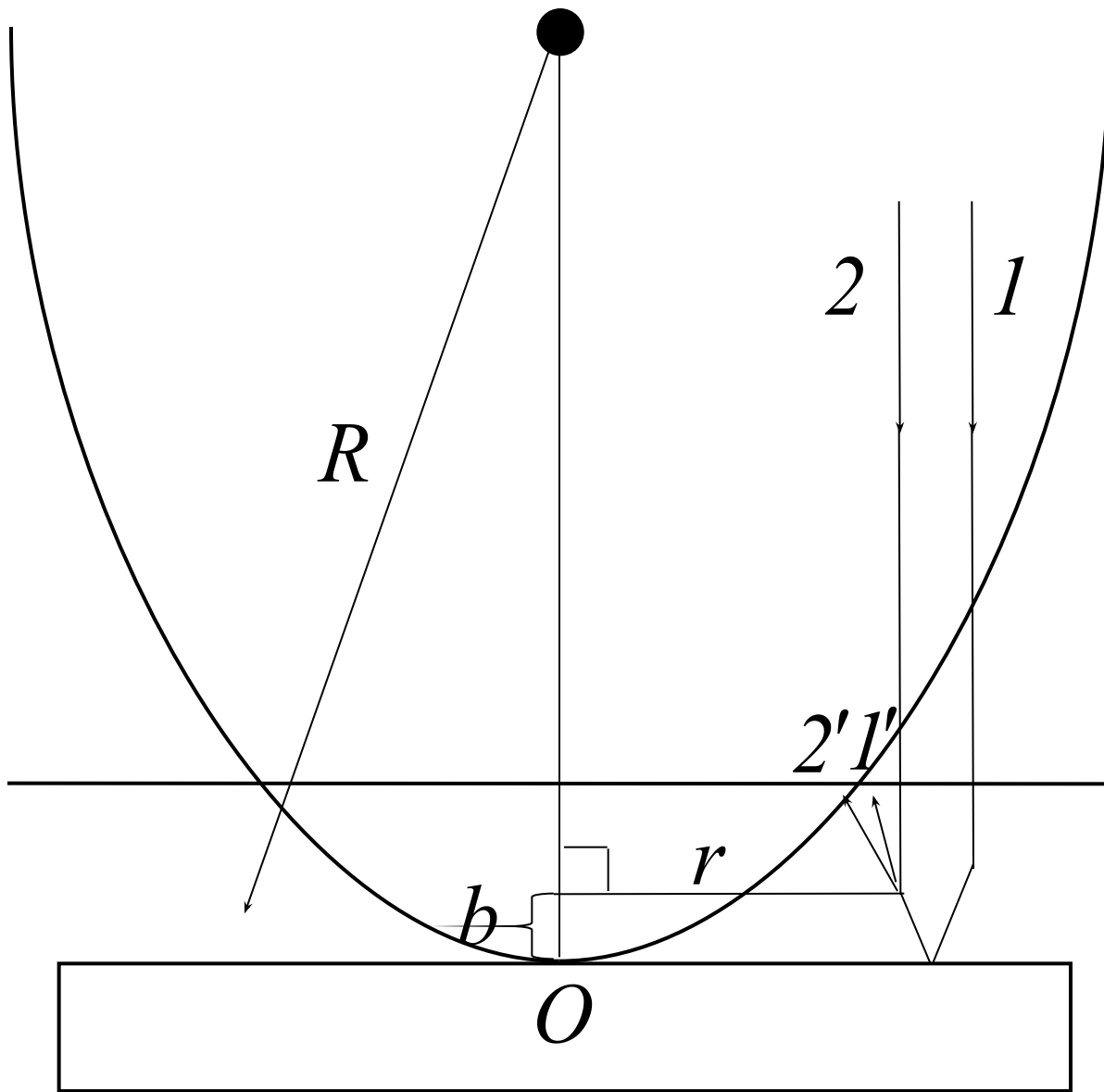
$$\operatorname{tg} \alpha = \frac{a\lambda}{2nl} = \frac{5 \cdot 5 \cdot 10^{-7}}{2 \cdot 1,5 \cdot 10^{-2}} = 8,3 \cdot 10^{-5},$$

угол получается в секундах.

Если взять толстый клин ($\alpha \sim$ нескольких градусов), то максимумов будет больше; они могут быть неразличимы глазом (сливаются).

Кольца Ньютона

— полосы равной толщины, возникающие в результате интерференции света в воздушном зазоре, образованном при соприкосновении в т. O плосковыпуклой линзы малой кривизны с плоской стеклянной поверхностью. При использовании источника монохроматических волн полосы равной толщины представляют собой систему концентрических темных и светлых колец, расположенных вокруг темного круга с центром в т. O (наблюдение проводится в отраженном свете).



Пучок монохроматических лучей с длиной волны λ падает нормально на плоскую поверхность линзы (лучи 1 и 2).

$$r^2 = R^2 - (R - b)^2,$$

$$r^2 = R^2 - R^2 + 2Rb - b^2,$$

$$r^2 = 2Rb - b^2.$$

Так как $b \ll R$, то

$$r^2 \approx 2bR$$

Радиус кольца

$$r = \sqrt{2bR}$$

Оптическая разность хода
интерферирующих лучей, с учетом «потери»
полуволны при отражении от оптически
более плотной среды (при падении луча из
воздуха на стекло):

$$\Delta = 2b + \frac{\lambda}{2}$$

Для светлого кольца:

$$\Delta = 2b + \frac{\lambda}{2} = m\lambda, \quad m = 1, 2, 3, \dots$$

откуда

$$2b = \left(m - \frac{1}{2} \right) \lambda, \quad m = 1, 2, 3, \dots$$

Радиус m -ого светлого кольца

$$r_m = \sqrt{\left(m - \frac{1}{2} \right) \lambda R}, \quad m = 1, 2, 3, \dots \quad (13.12)$$

Для темного кольца:

$$\Delta = 2b + \frac{\lambda}{2} = (2m + 1)\frac{\lambda}{2}, \quad m = 0, 1, 2, \dots$$

откуда $2b = m\lambda, \quad m = 0, 1, 2, \dots$

Радиус m -ого темного кольца

$$r_m = \sqrt{m\lambda R}, \quad m = 0, 1, 2, \dots \quad (13.13)$$

$m=0$ соответствует минимуму темного *пятна*.

Если в зазор поместить жидкость с показателем преломления n ($n < n_{\text{ст.}}$), то

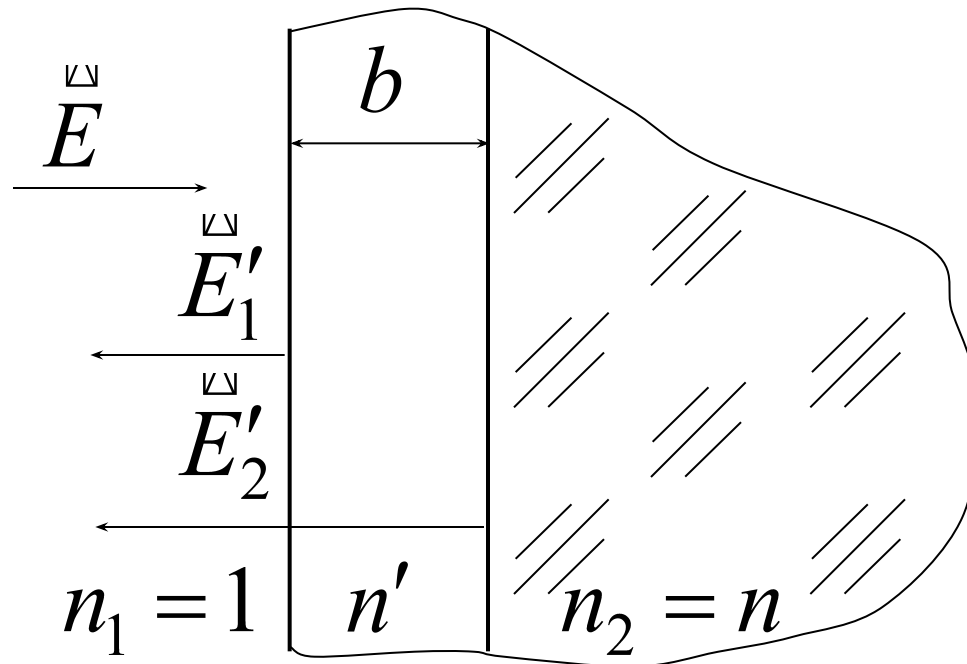
$$\Delta = 2bn + \frac{\lambda}{2} \quad \text{и т.д.}$$

Применение интерференции

Просветление оптики. При прохождении света через каждую преломляющую поверхность линзы отражается примерно 4% падающего света. В сложных объективах такие отражения совершаются многократно и суммарная потеря светового потока оказывается весьма ощутимой. Например, в призмённом бинокле она составляет свыше 50%.

В просветленной оптике на каждую поверхность линзы наносят путем напыления тонкую пленку прозрачного диэлектрика с

$$n' \approx \sqrt{n_1 n_2}$$



При этом условии амплитуды отраженных от обеих поверхностей пленки волн оказываются практически одинаковыми.

При $E'_1 \approx E'_2$

$$\frac{E'_1}{E} = \frac{E'_2}{E} \quad (13.14)$$

Из рассмотрения отражения и преломления плоской волны на границе двух диэлектриков:

$$E'_x = \frac{n_1 - n_2}{n_1 + n_2} E_x \quad (13.15)$$

с учетом (13.14) и (13.15)

$$\frac{n_1 - n'}{n_1 + n'} \approx \frac{n' - n_2}{n' + n_2}$$

При $n_1 = 1$, $n_2 = n$

$$\frac{1 - n'}{1 + n'} \approx \frac{n' - n}{n' + n} \Rightarrow n' \approx \sqrt{n}$$

Толщина пленки делается такой, чтобы волны, отраженные от обеих поверхностей пленки, оказывались в противофазе, т.е. гасили друг друга.

Определим толщину пленки для этого случая. *Оптическая разность хода* этих двух отраженных волн на выходе из пленки

$$\Delta = \left(2bn' + \frac{\lambda}{2} \right) - \frac{\lambda}{2} = (2m + 1) \frac{\lambda}{2}, \quad m = 0, 1, 2, \dots$$

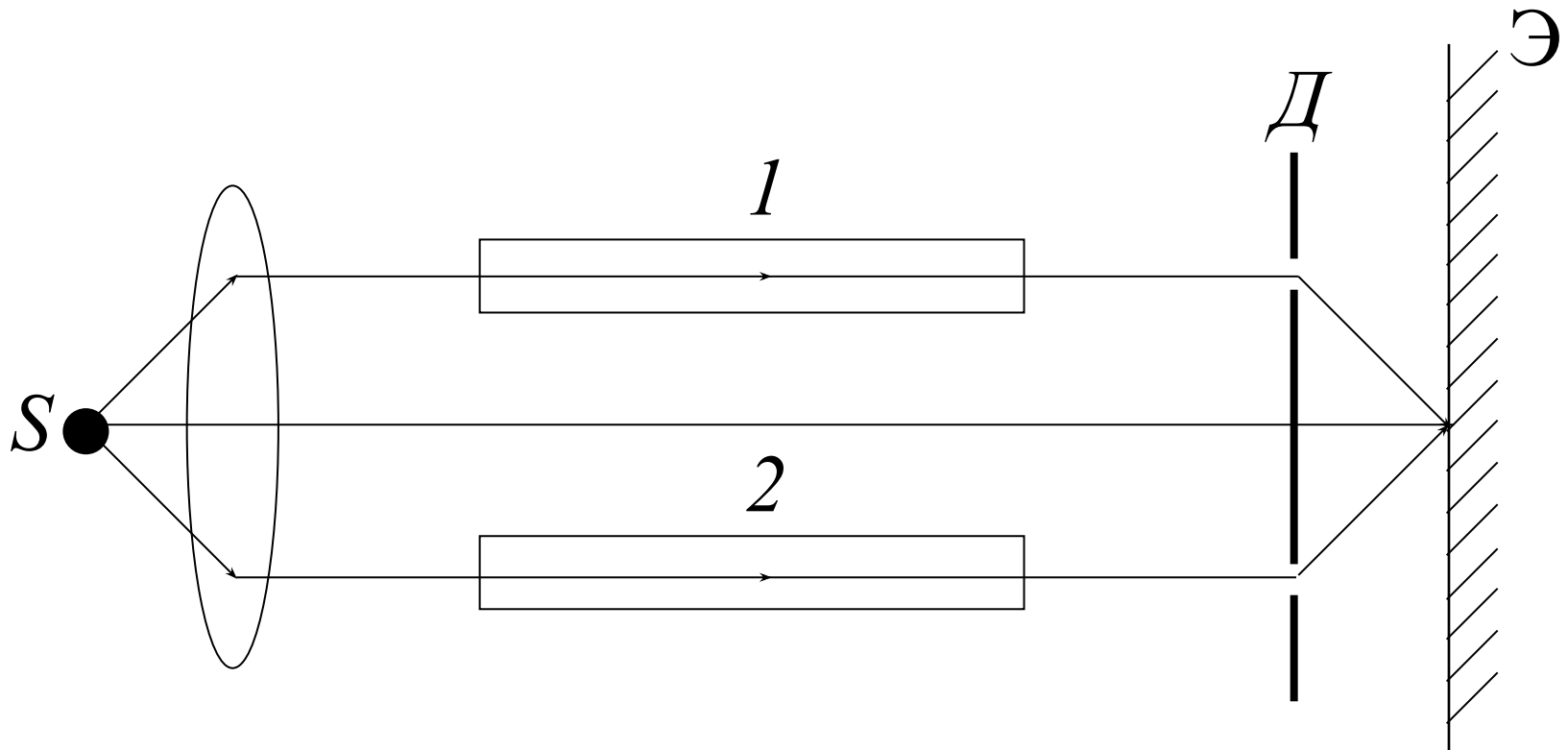
$$\Delta = 2bn' = (2m + 1) \frac{\lambda}{2}, \quad m = 0, 1, 2, \dots$$

Определим толщину тонкой пленки:

$$b = \frac{(2m + 1)\lambda}{4n'} = \frac{(2m + 1)\lambda}{4\sqrt{n}}, \quad m = 0, 1, 2, \dots$$

Интерферометры

Интерферометр Рэлея



На схеме S – узкая щель, освещаемая монохроматическим светом с длиной волны λ , 1 и 2 – две одинаковые трубки с воздухом, длина каждой из которых равна l , торцы – прозрачные, D – диафрагма с двумя щелями. Когда воздух в трубке 1 постепенно заменили газом X , то интерференционная картина на экране \mathcal{E} сместилась на N полос. Зная показатель преломления n_0 воздуха, определяют показатель преломления газа X .

Смещение на N полос означает, что оптическая разность хода Δ лучей, падающих на щели, стала равной $N\lambda$:

$$\Delta = l \cdot n - l \cdot n_0 = N\lambda$$

Отсюда *показатель преломления* газа X

$$n = n_0 + N\lambda/l$$

Смещение полос вверх свидетельствует о том, что и максимум нулевого порядка сместился вверх. При этом увеличение геометрической длины луча 2 компенсируется увеличением оптической длины луча l .

Интерферометр Рэлея используют для измерения малых разностей показателей преломления прозрачных веществ (газов и жидкостей).