

# Как линейкой измерить длину волны лазерного излучения?

**В. МОЖАЕВ**

Судя по названию статьи ясно, что речь будет идти о волновых свойствах света. Волновые представления используются при описании таких хорошо известных физических явлений, как интерференция и дифракция света. С этими явлениями тесно связано очень важное понятие когерентности волн.

Пусть в некоторую точку пространства от двух источников приходят два монохроматических волновых возмущения с одинаковой длиной волны  $\lambda$ . Если источник 1 находится на расстоянии  $r_1$  от точки наблюдения, а источник 2 – на расстоянии  $r_2$ , то зависимость, например для электромагнитной волны, напряженности электрического поля в данной точке, создаваемой обеими электромагнитными волнами, будет иметь вид

$$E(t) = E_{01} \cos(\omega t - kr_1) + E_{02} \cos(\omega t - kr_2),$$

где  $E_{01}$  и  $E_{02}$  – амплитуды напряженностей электромагнитных волн,  $\omega = 2\pi c/\lambda$  – их круговая частота,  $k = 2\pi/\lambda$  – волновое число (считаем, что начальные фазы волн совпадают). Происходит сложение двух колебаний, сдвинутых по фазе на величину  $\Delta\varphi = (\omega t - kr_1) - (\omega t - kr_2) = k(r_2 - r_1)$ . Два колебания считаются когерентными, если за время наблюдения разность фаз  $\Delta\varphi$  остается постоянной. В этом случае амплитуда  $E_0$  результирующего колебания за-

висит от  $\Delta\varphi$  и остается неизменной за время наблюдения:

$$E_0 = \sqrt{E_{01}^2 + E_{02}^2 + 2E_{01}E_{02} \cos \Delta\varphi}.$$

К сожалению, монохроматическая волна – это чисто математическое понятие, такие волны не имеют физического смысла, их нет в природе. (Наиболее близкие к монохроматическим волны излучают оптические квантовые генераторы, т.е. лазеры.) Нет в природе и когерентных источников, т.е. источников, излучающих когерентные волны. В различных оптических схемах для получения интерференционной картины в качестве когерентных источников обычно используют два мнимых источника, полученных от одного действительного, или один действительный, а другой – его мнимое изображение.

А теперь перейдем к рассмотрению конкретных оптических схем.

**Задача 1.** Любую оптическую схему по наблюдению интерференционной картины можно представить в упрощенном виде, изображенном на рисунке 1. Два точечных когерентных источника  $S_1$  и  $S_2$ , излучающих свет с длиной волны  $\lambda$ , находятся на расстоянии  $d$  друг от друга. На расстоянии  $L$  от источников расположен экран. Определите ширину интерференционных полос при условии, что  $d \ll L$ .

Очевидно, что интерференционная картина в плоскости рисунка 2 сим-

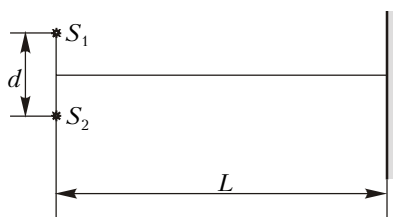


Рис. 1

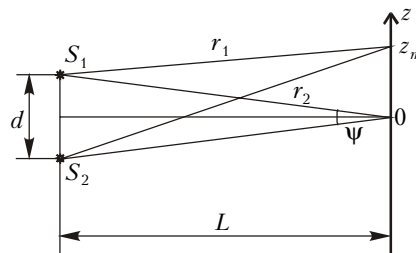


Рис. 2

метрична относительно начала координат ( $z = 0$ ).

Пусть координата  $m$ -го максимума интенсивности равна  $z_m$ . Это означает, что в точку с координатой  $z_m$  от источников  $S_1$  и  $S_2$  приходят волны с оптической разностью хода, равной  $m\lambda$ , где  $m$  – некоторое целое число, т.е.

$$r_2 - r_1 = m\lambda.$$

Из рисунка 2 находим

$$r_2 = \sqrt{L^2 + \left(\frac{d}{2} + z_m\right)^2},$$

$$r_1 = \sqrt{L^2 + \left(z_m - \frac{d}{2}\right)^2}.$$

С учетом того, что  $d/2 + z_m \ll L$ , можно записать

$$r_2 = L \sqrt{1 + \left(\frac{d/2 + z_m}{L}\right)^2} \approx L + \frac{(d/2 + z_m)^2}{2L},$$

$$r_1 = L \sqrt{1 + \left(\frac{z_m - d/2}{L}\right)^2} \approx L + \frac{(z_m - d/2)^2}{2L},$$

откуда

$$r_2 - r_1 \approx \frac{dz_m}{L}.$$

В этом приближении условие того, что максимуму  $m$ -го порядка соответствует координата  $z_m$ , имеет вид

$$\frac{dz_m}{L} = m\lambda.$$

Аналогично, для соседнего максимума  $(m + 1)$ -го порядка запишем

$$\frac{dz_{m+1}}{L} = (m + 1)\lambda,$$

где  $z_{m+1}$  – координата максимума  $(m + 1)$ -го порядка.

Ширина интерференционных полос  $\Delta x$  – это расстояние между двумя соседними максимумами, т.е.

$$\Delta x = z_{m+1} - z_m = \frac{\lambda L}{d} = \frac{\lambda}{\psi},$$

где  $\psi = d/L$  – угол сходимости интерферирующих лучей.

Приведем без вывода точное выражение для ширины интерференционных полос:

$$\Delta x = \frac{\lambda}{2 \sin(\psi/2)}.$$

(Окончание см. на с. 34)

(Начало см. на с. 34)

При малых углах сходимости оно переходит в полученное ранее приближенное выражение.

**Задача 2.** От двух когерентных источников света  $S_1$  и  $S_2$  получена система интерференционных полос на экране  $AB$ , удаленном от источников на  $a = 2$  м (рис.3). Расстояние между источниками  $d \ll a$ . Во сколько раз изменится ширина интерференционных полос, если между источниками и экраном поместить собирающую линзу с фокусным расстоянием  $F = 25$  см? Рассмотрите два случая: расстояние линзы от источников равно  $2F$ ; источники находятся в фокальной плоскости линзы.

Решение этой задачи будем основывать на выражении, полученном для ширины интерференционных полос в предыдущей задаче.

В отсутствие линзы угол сходимости интерферирующих лучей  $\psi$  мал и ширина интерференционных полос

$$\Delta x = \frac{\lambda}{\psi} = \frac{\lambda a}{d}.$$

Если собирающая линза расположена на расстоянии  $2F$  от источников, когерентными источниками, создающими на экране  $AB$  интерференционную картину, являются два действительных изображения  $S'_1$  и  $S'_2$  (рис.4). Очевидно, что расстояние между этими источниками также равно  $d$ , а угол сходимости равен  $\psi_1 = d/(a - 4F)$ . Ширина интерференционных полос в

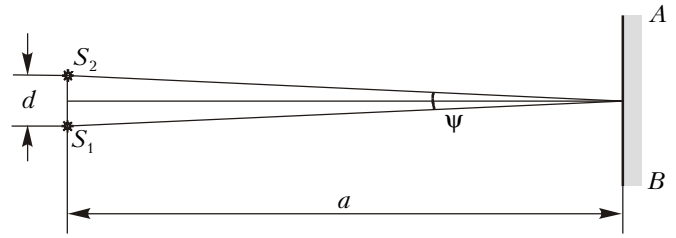


Рис. 3

этом случае будет

$$\Delta x_1 = \frac{\lambda}{\psi_1} = \frac{\lambda(a - 4F)}{d},$$

а отношение ширин полос –

$$\frac{\Delta x_1}{\Delta x} = \frac{a - 4F}{a} = \frac{1}{2},$$

т.е. ширина полос уменьшится в два раза.

Если источники  $S_1$  и  $S_2$  будут находиться в фокальной плоскости линзы, когерентные источники  $S'_1$  и  $S'_2$  будут мнимыми и расположенными на бесконечности слева от линзы на продолжении прямых  $S_1O$  и  $S_2O$  (рис.5). На экран  $AB$  будут падать два параллельных пучка лучей с углом сходимости  $\psi_2 = d/F$ . Ширина интерференционных полос будет

$$\Delta x_2 = \frac{\lambda}{\psi_2} = \frac{\lambda F}{d},$$

а отношение ширин полос –

$$\frac{\Delta x_2}{\Delta x} = \frac{F}{a} = \frac{1}{8},$$

т.е. в этом случае ширина полос уменьшится в 8 раз.

**Задача 3.** В интерференционной схеме используется квазимонохроматический источник света с длиной волны  $\lambda = 5 \cdot 10^{-5}$  см. Отражающие зеркала расположены симметрично относительно источника  $S$  и экрана  $\mathcal{E}$ , на котором наблюдается интерференционная картина (рис.6). Найдите: 1) ширину интерференционных полос  $\Delta x$  на экране; 2) область локализации полос на экране; 3) максимальный и минимальный порядки интерференции и число наблюдаемых полос. Параметры схемы:  $L = 1$  м,  $2d = 2,5$  см,  $D = 10$  см.

1) В данной интерференционной схеме когерентными источниками являются два мнимых изображения источника  $S$  в отражающих зеркалах. На рисунке 7 это источники  $S'$  и  $S''$ . Угол сходимости интерферирующих лучей равен углу  $S'OS''$  и составляет

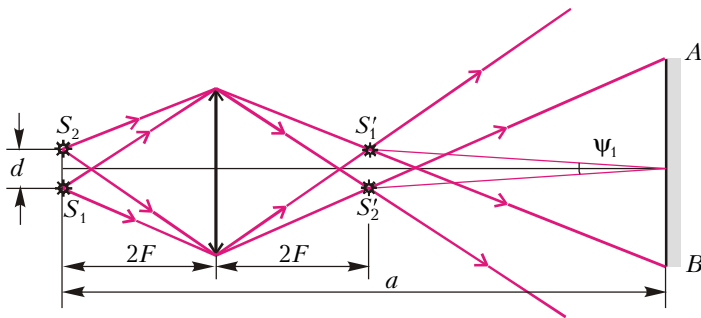


Рис. 4

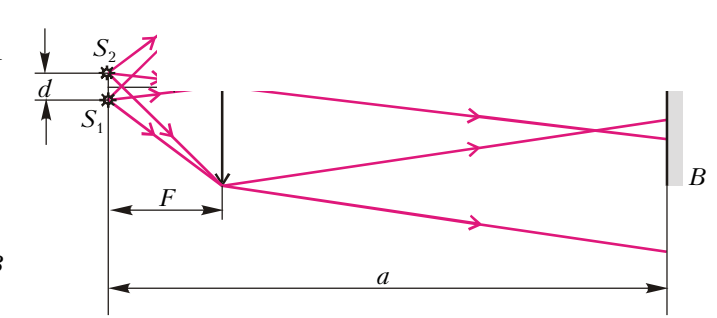


Рис. 5

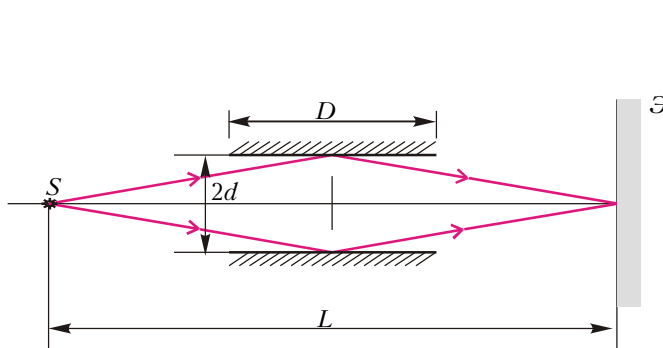


Рис. 6

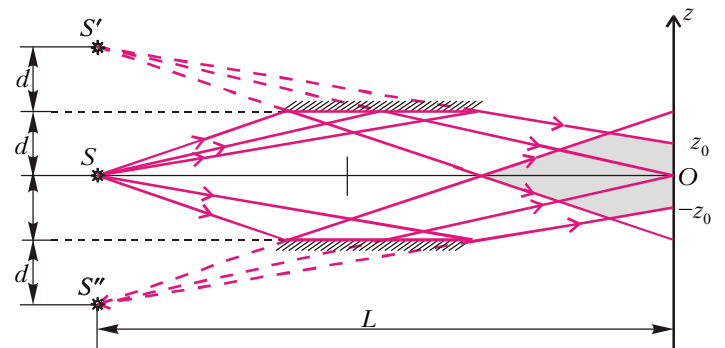


Рис. 7

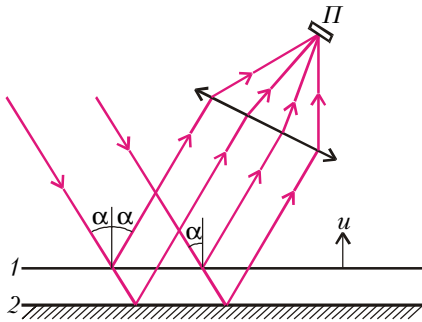


Рис. 8

$\psi = 4d/L$ . Ширина интерференционных полос равна

$$\Delta x = \frac{\lambda}{\psi} = \frac{\lambda L}{4d} = 10^{-3} \text{ см.}$$

2) Область локализации полос на экране определяется областью пересечения интерферирующих пучков:

$$|z| \leq z_0, \text{ где } z_0 = \frac{2dD}{L+D} = 0,227 \text{ см.}$$

3) Интерференционная картина на экране будет симметричной относительно начала координат ( $z = 0$ ). Непосредственно в начале координат будет находиться максимум нулевого порядка ( $m = 0$ ) – это и будет минимальный порядок интерференции. Максимальный же порядок интерференции будет иметь место при  $z = \pm z_0$ :

$$m_{\max} = \frac{z_0}{\Delta x} = \frac{8d^2 D}{\lambda L(L+D)} = 227.$$

Полное число наблюдаемых полос будет

$$N = 2m_{\max} = 454.$$

**Задача 4.** Параллельный пучок квазимонохроматического света с длиной волны  $\lambda = 500 \text{ нм}$  падает под углом  $\alpha = 30^\circ$  на систему из двух плоскопараллельных зеркал 1 и 2 (рис.8). Часть светового пучка отражается от полупрозрачного зеркала 1, а оставшаяся часть полностью отражается от неподвижного зеркала 2. Система волн, отраженных от обоих зеркал, с помощью собирающей линзы фокусируется на приемник П, который расположен в фокальной плоскости линзы. Сигнал приемника пропорционален интенсивности падающего на него света. Какова будет частота переменного сигнала приемника в случае плоскопараллельного перемещения зеркала 1 со скоростью  $u = 0,01 \text{ см/с}$ ?

Рассмотрим произвольный момент времени. Пусть координата зеркала 1

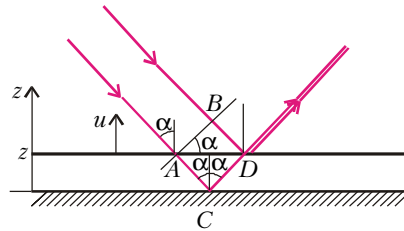


Рис. 9

относительно зеркала 2 равна  $z$  (рис.9). Найдем в этот момент оптическую разность хода  $\Delta$  между двумя волнами, одна из которых – отраженная от зеркала 1, а другая – отраженная от зеркала 2 и прошедшая зеркало 1. Прямая  $AB$  является волновым фронтом (линией постоянной фазы) падающей волны в некоторый произвольный момент времени. Расстояние этого фронта до точки  $D$ , где произойдет отражение, равно отрезку  $BD$ , а расстояние, которое нужно пройти этому фронту до точки  $D$  после отражения от зеркала 2, равно сумме длин отрезков  $AC$  и  $CD$ . Очевидно, что оптическая разность хода между волнами равна

$$\Delta = AC + CD - BD.$$

Из рисунка 9 находим

$$AC = CD = \frac{z}{\cos \alpha},$$

$$BD = AD \sin \alpha = 2z \operatorname{tg} \alpha \sin \alpha = \frac{2z \sin^2 \alpha}{\cos \alpha},$$

откуда

$$\Delta = \frac{2z}{\cos \alpha} - \frac{2z \sin^2 \alpha}{\cos \alpha} = 2z \cos \alpha.$$

Приемник будет регистрировать максимальный сигнал, когда

$$2z \cos \alpha = m\lambda, \text{ где } m = 0, 1, 2, \dots$$

Между двумя соседними максимумами сигнала зеркало 1 пройдет расстояние

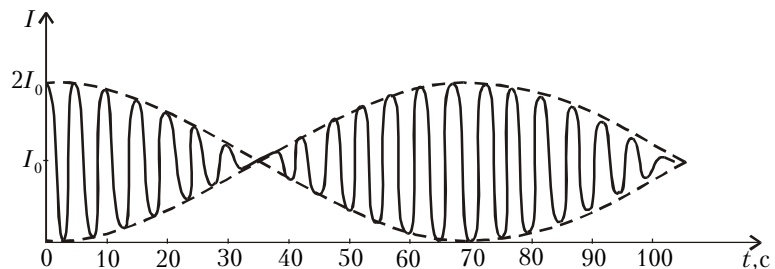


Рис. 11

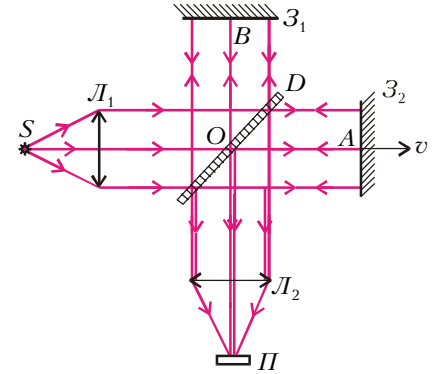


Рис. 10

яние  $\delta z = \lambda/(2 \cos \alpha)$ . Время прохождения зеркалом 1 этого расстояния, или период переменного сигнала приемника, будет

$$T = \frac{\delta z}{u} = \frac{\lambda}{2u \cos \alpha},$$

а частота сигнала –

$$f = \frac{1}{T} = \frac{2u \cos \alpha}{\lambda} = 346 \text{ Гц.}$$

**Задача 5\*.** Для исследования спектрального состава излучения источника используется интерферометр Майкельсона (рис.10). Точечный источник  $S$  расположен в фокальной плоскости линзы  $L_1$ . Слаборасходящийся пучок света разделяется делителем  $D$  на два одинаковых по интенсивности пучка. Один из них (отраженный от делителя) направляется на неподвижное зеркало  $Z_1$ , а второй после прохода делителя идет к зеркалу  $Z_2$ , которое перемещается со скоростью  $v = 6 \cdot 10^{-5} \text{ мм/с}$ . После отражения от зеркал и последующего взаимодействия с делителем образуются два когерентных пучка, которые с помощью линзы  $L_2$  собираются на фотоприемник П. Ток фотоприемника пропорционален интенсивности падающего на него излучения. На рисунке 11 показан график изменения фототока приемника, когда излучение источника содержит две близкие спектральные линии одинаковой интенсивности с длинами волн  $\lambda_1$  и  $\lambda_2$  ( $\lambda_2 - \lambda_1 \ll \lambda_1$ ). Определите значения этих длин волн.

Рассмотрим квазимонохроматическое излучение с длиной волны  $\lambda_1$ . Пусть интенсивность этого излучения равна  $I_0$ . Очевидно, что интенсивность каждого из двух когерентных пучков, фокусируемых линзой  $L_2$  на фотоприемник, равна  $I_0/4$ . Если в данный момент времени длины плеч интерферометра (расстояния от делителя до зеркал) равны  $OA$  и  $OB$ , то разность хода между нашими двумя волнами составляет  $\delta = 2(OA - OB)$ , где множитель «2» учитывает распространение волны к зеркалу и обратно, фазовый сдвиг равен  $\Delta\varphi = 2\pi\delta/\lambda_1$ , суммарная интенсивность этих волн равна

$$I_1(t) = \frac{I_0}{4} + \frac{I_0}{4} + 2 \frac{\sqrt{I_0}}{2} \frac{\sqrt{I_0}}{2} \cos\left(\frac{2\pi}{\lambda_1} \delta\right) = \frac{I_0}{2} \left(1 + \cos\left(\frac{2\pi}{\lambda_1} \delta\right)\right).$$

Введем обозначения:  $\lambda_2 - \lambda_1 = \Delta\lambda$  и  $\lambda_1 + \lambda_2 = 2\bar{\lambda}$ , откуда  $\lambda_1 = \bar{\lambda} - \Delta\lambda/2$ ,  $\lambda_2 = \bar{\lambda} + \Delta\lambda/2$ , где  $\bar{\lambda}$  – средняя длина волны. После подстановки выражения для  $\lambda_1$  суммарная интенсивность  $I_1(t)$  будет

$$I_1(t) = \frac{I_0}{2} \left(1 + \cos\left(\frac{2\pi\delta}{\bar{\lambda} - \Delta\lambda/2}\right)\right) \approx \frac{I_0}{2} \left(1 + \cos\left(\frac{2\pi\delta}{\bar{\lambda}} + \frac{\pi\delta\Delta\lambda}{\bar{\lambda}^2}\right)\right) = \frac{I_0}{2} + \frac{I_0}{2} \cos\left(\frac{2\pi\delta}{\bar{\lambda}}\right) \cos\left(\frac{\pi\delta\Delta\lambda}{\bar{\lambda}^2}\right) - \frac{I_0}{2} \sin\left(\frac{2\pi\delta}{\bar{\lambda}}\right) \sin\left(\frac{\pi\delta\Delta\lambda}{\bar{\lambda}^2}\right).$$

Аналогично, для излучения с длиной волны  $\lambda_2$  получим

$$I_2(t) = \frac{I_0}{2} \left(1 + \cos\left(\frac{2\pi\delta}{\bar{\lambda} + \Delta\lambda/2}\right)\right) \approx \frac{I_0}{2} \left(1 + \cos\left(\frac{2\pi\delta}{\bar{\lambda}} - \frac{\pi\delta\Delta\lambda}{\bar{\lambda}^2}\right)\right) = \frac{I_0}{2} + \frac{I_0}{2} \cos\left(\frac{2\pi\delta}{\bar{\lambda}}\right) \cos\left(\frac{\pi\delta\Delta\lambda}{\bar{\lambda}^2}\right) + \frac{I_0}{2} \sin\left(\frac{2\pi\delta}{\bar{\lambda}}\right) \sin\left(\frac{\pi\delta\Delta\lambda}{\bar{\lambda}^2}\right).$$

Суммарная интенсивность света на приемнике от излучений с обеими длинами волн будет

$$I(t) = I_1(t) + I_2(t) = I_0 + I_0 \cos\left(\frac{2\pi\delta}{\bar{\lambda}}\right) \cos\left(\frac{\pi\delta\Delta\lambda}{\bar{\lambda}^2}\right).$$

Первый переменный множитель во

втором члене этого выражения описывает высокочастотное периодическое колебание фототока, а второй множитель соответствует низкочастотной огибающей. По графику зависимости  $I(t)$  находим, что период высокочастотных колебаний равен  $T = 5$  с. За это время разность хода  $\delta$  изменяется на  $\bar{\lambda}$ , что соответствует перемещению подвижного зеркала на  $\bar{\lambda}/2$ . Расстояние, пройденное зеркалом за время  $T$ , очевидно, равно  $Tv$ . Таким образом,  $\frac{\bar{\lambda}}{2} = Tv$ , откуда

$$\bar{\lambda} = 2Tv = 6 \cdot 10^{-5} \text{ см} = 600 \text{ нм}.$$

Как мы уже отмечали, функция  $\cos\left(\frac{\pi\delta\Delta\lambda}{\bar{\lambda}^2}\right)$  описывает огибающую высокочастотного сигнала. Из рисунка 11 можно найти, что за время, равное  $14T$ , фаза изменяется на  $\pi$ , а разность хода – на  $\bar{\lambda}^2/\Delta\lambda$ . Подвижное зеркало проходит за это время в два раза меньшее расстояние. Итак,

$$\frac{\bar{\lambda}^2}{2\Delta\lambda} = 14Tv, \text{ откуда}$$

$$\Delta\lambda = \frac{\bar{\lambda}^2}{28Tv} \approx 43 \text{ нм}.$$

Таким образом, длины волн спектральных линий равны, соответственно,

$$\lambda_1 = \bar{\lambda} - \frac{\Delta\lambda}{2} = 578,5 \text{ нм},$$

$$\lambda_2 = \bar{\lambda} + \frac{\Delta\lambda}{2} = 621,5 \text{ нм}.$$

**Задача 6.** На физической олимпиаде, проходившей в Московском физико-техническом институте в 1998 году, школьникам была предложена такая экспериментальная задача: с помощью штангенциркуля измерить длину волны лазерного излучения. В качестве лазера использовался миниатюрный твердотельный квантовый генератор. Один из участников олимпиады собрал экспериментальную установку, изображенную на рисунке 12. На горизонтальной поверхности

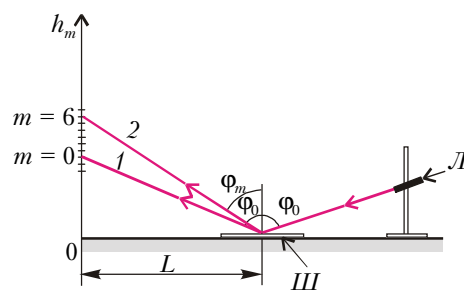


Рис. 12

стола, примыкающего к вертикальной стене комнаты, лежит штангенциркуль Ш. Излучение лазера  $L$ , укрепленного на штативе, падает попеременно миллиметровым рискам штангенциркуля. На миллиметровой бумаге, закрепленной на стене, наблюдается система дифракционных максимумов в виде светлых горизонтальных линий. Были проведены три замера: высота самой яркой линии (луч 1)  $h_0 = 31$  мм, высота шестого дифракционного максимума (луч 2)  $h_6 = 68$  мм и расстояние  $L = 695$  мм. По этим данным определите длину волны лазерного излучения.

Идея решения задачи понятна: использовать штангенциркуль с нанесенными на нем миллиметровыми рисками в качестве отражательной дифракционной решетки. Диаметр светового пучка лазера на расстоянии 1 м составляет  $\sim 4$  мм, поэтому для увеличения числа рисок, освещаемых падающим пучком света, угол падения  $\varphi_0$  должен быть близок к  $\pi/2$ .

Рассмотрим ход лучей, рассеянных на двух соседних рисках (рис.13). Расстояние между соседними штрихами (постоянная решетки)  $d = 1$  мм. Обозначим угол падения лучей 1 и 2 через  $\varphi_0$ , а угол отражения лучей 1' и 2' – через  $\varphi_m$ , и пусть угол  $\varphi_m$  соответствует направлению на  $m$ -й дифракционный максимум. Разность хода лучей 1, 1' и 2, 2' равна

$$\Delta = d \sin \varphi_0 - d \sin \varphi_m.$$

Если угол  $\varphi_m$  соответствует направлению на  $m$ -й главный дифракционный максимум, то  $\Delta = m\lambda$ , где  $\lambda$  – длина волны света. Таким образом,

$$d \sin \varphi_0 - d \sin \varphi_m = m\lambda,$$

$$\text{где } m = 0, 1, 2, \dots$$

Очевидно, что направление на максимум нулевого порядка ( $m = 0$ ) имеет место при  $\varphi_m = \varphi_0$ , т.е. когда происходит зеркальное отражение. Если высота расположения максимума  $h_0$ , то

$$\sin \varphi_0 = \frac{L}{\sqrt{L^2 + h_0^2}}.$$

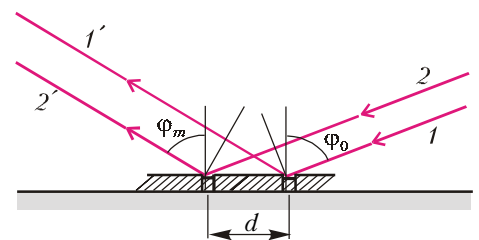


Рис. 13

Для высоты расположения максимума шестого порядка ( $m = 6$ )

$$\sin \varphi_6 = \frac{L}{\sqrt{L^2 + h_6^2}}.$$

Условие направления на главные дифракционные максимумы позволяет определить длину волны света:

$$\lambda = \frac{dL}{6} \left( \frac{1}{\sqrt{L^2 + h_0^2}} - \frac{1}{\sqrt{L^2 + h_6^2}} \right).$$

Поскольку  $h_0$  и  $h_6$  много меньше  $L$ , можно записать

$$\lambda \approx \frac{d(h_6 - h_0)(h_6 + h_0)}{12L^2} = 632 \text{ нм}.$$

С учетом погрешностей измерений окончательно получим

$$\lambda = (630 \pm 50) \text{ нм}.$$

**Упражнения**

1. Из линзы с фокусным расстоянием  $F = 50$  см вырезана центральная часть шириной  $a$ , как показано на рисунке 14. Обе половины линзы сдвинуты до соприкосновения. По одну сторону линзы помещен точечный источник света с длиной волны  $\lambda = 600$  нм. С противоположной стороны линзы находится экран, на котором наблюдаются интерференционные полосы. Расстояние между соседни-

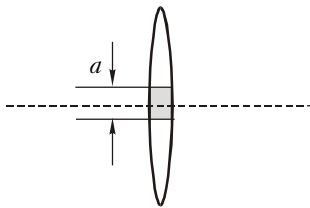


Рис. 14

ми светлыми полосами равно  $\Delta x = 0,5$  мм и не изменяется при перемещении экрана вдоль оптической оси. Найдите  $a$ .

2. В интерференционной схеме, изображенной на рисунке 15, на бипризму Френеля падает параллельный пучок квазимонохроматического света с длиной волны  $\lambda = 600$  нм. Пучки света, преломленные каждой из половинок бипризмы, интерферируют между собой. При каком расстоянии  $L$  между бипри-

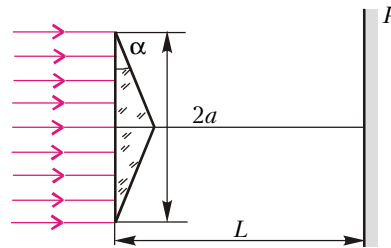


Рис. 15

мой и экраном  $P$  на нем будет наблюдаться интерференционная картина максимального размера? Чему будет при этом равна ширина интерференционных полос? Какое количество светлых полос будет наблюдаться на экране в этом случае? Расстояние между вершинами бипризмы  $2a = 5$  см, показатель преломления материала бипризмы  $n = 1,5$ , преломляющий угол  $\alpha = 10^{-3}$  рад. Считать, что  $\sin \alpha = \text{tg } \alpha = \alpha$ .

3. Интерферометр Рэлея (рис.16) используется для относительного измерения показателя преломления газов. Для этого на пути одного из интерферирующих лучей располагается кювета  $\Gamma$  прямоугольной формы длиной  $L = 10$  см с исследуемым газом, а на пути другого луча – компенсатор  $K$ , с помощью которого добиваются, чтобы в центральном максимуме разность хода между лучами равнялась нулю. Чему равно относительное изменение показателя прелом-

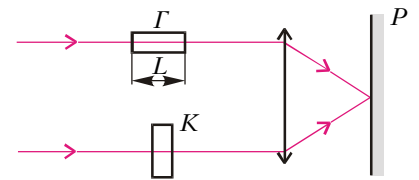


Рис. 16

ления азота, по отношению к воздуху, если после замены в кювете воздуха на азот интерференционная картина в плоскости наблюдения  $P$  сместилась ровно на одну полосу? Измерения проводились на длине волны  $\lambda = 500$  нм.

4. Точечный источник света  $S$  расположен на расстоянии  $L = 1$  м от тонкой слюдяной пластинки толщиной  $h = 0,1$  мм с показателем преломления  $n = 1,4$  (рис.17). На таком же расстоянии от пластинки расположен небольшой экран  $\mathcal{E}$ , ориентированный перпендикулярно отраженным лучам, на котором наблюдаются интерференционные полосы. Угол  $\varphi = 60^\circ$ . Найдите порядок  $m$

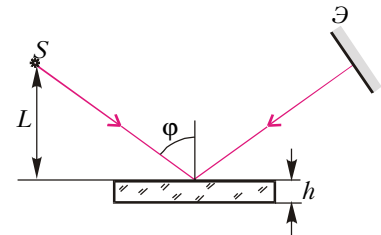


Рис. 17

интерференционной полосы в центре экрана. Определите ширину интерференционных полос. Длина волны света  $\lambda = 560$  нм.