## Федеральное государственное автономное образовательное учреждение высшего образования

# САНКТ-ПЕТЕРБУРГСКИЙ НАЦИОНАЛЬНЫЙ ИССЛЕДОВАТЕЛЬСКИЙ УНИВЕРСИТЕТ ИНФОРМАЦИОННЫХ ТЕХНОЛОГИЙ, МЕХАНИКИ И ОПТИКИ ФАКУЛЬТЕТ ПРОГРАММНОЙ ИНЖЕНЕРИИ И КОМПЬЮТЕРНОЙ ТЕХНИКИ

## ОТЧЁТ ПО ЛАБОРАТОРНОЙ РАБОТЕ №1

«Определение длины световой волны при помощи опыта Юнга»

Проверил:		Выполнил:
Пшеничнов В.Е.		Студент группы Р3255
« »	2019r.	Федюкович С. А.

### Цель работы

Определение длины световой волны по интерференционной картине от двух щелей.

#### Теоретические основы

Интерференция света это пространственное распределение энергии вызванное суперпозицией электромагнитных волн видимого диапазона. Условием интерференции волн является их когерентность. Когерентность — это согласованность в протекании колебательных процессов. Необходимая согласованность заключается, в постоянстве разности фаз волн, приходящих в данную точку пространства. Из-за значительной немонохроматичности обычных источников это условие невыполнимо для волн, испускаемых двумя независимыми источниками. Поэтому обычно для получения когерентных световых волн, при наблюдении двухлучевой интерференции, поступают следующем образом: световой пучок от одного источника, разделяют тем или иным способом на два пучка, «идущие» разными путями в одну и ту же область пространства, где и наблюдается интерференция.

Различают два основных метода получения интерферирующих пучков: метод деления волнового фронта и метод деления амплитуды. Из-за малости длин волн видимого света и требований пространственной когерентности наблюдение интерференции света методом деления волнового фронта сопряжено с определенными сложностями. Один из первых успешных экспериментов, демонстрирующих двухлучевую интерференцию методом деления волнового фронта, был осуществлен Томасом Юнгом в начале XIX века. Яркий пучок солнечных лучей падает по нормали на экран A с малым отверстием S. Прошедший через отверстие свет образует расходящийся пучок, который падает на второй экран B с двумя малыми отверстиями  $S_1$  и  $S_2$ , расположенными близко друг к другу. Эти отверстия равноудалены от S и действуют как вторичные синфазные источники. Исходящие от них волны, перекрываясь, создают интерференционную картину, наблюдаемую на удаленном экране C. Измеряя ширину интерференционных полос, Юнг в 1802 г. определил длины световых волн разных цветов, хотя эти измерения и не были достаточно точными.

В данной лабораторной работе источником служит лазер, обладающий по сравнению с обычными источниками высокой степенью монохроматичности и большой яркостью. Это позволяет наблюдать значительное количество интерференционных полос. Кроме того, лазерное излучение является пространственно когерентным по всему сечению пучка, поэтому, если ширины пучка хватает, чтобы одновременно осветить оба отверстия  $S_1$  и  $S_2$ , то можно обойтись без первого экрана с отверстием S. Для увеличения яркости наблюдаемой интерференционной картины вместо точечных отверстий в качестве  $S_1$  и  $S_2$  в данной работе используются узкие длинные параллельные друг другу щели.

Найдем связь периода интерференционной картины с длиной волны в опыте Юнга. Обозначим: d — расстояние между источниками  $S_1$  и  $S_2$ , L — расстояние от источников до плоскости наблюдения интерференционной картины, x — расстояние от точки P до центра O' интерференционной картины. Обычно интерферирующие лучи идут под малыми углами к оси системы OO', угол  $\theta$  мал, и для него справедливо соотношение:  $\theta \approx x/L$ . В этом случае разность хода  $\Delta = r_2 - r_1$  можно выразить как:

$$\Delta \approx d\theta \approx dx/dL. \tag{1}$$

При выполнении условия:

$$\Delta = k\lambda,\tag{2}$$

где k — любое целое число,  $\lambda$  — длина волны света, в точке P наблюдается интерференционный максимум. Если же:

$$\Delta = (k + \frac{1}{2})\lambda,\tag{3}$$

то в точке P наблюдается минимум.

Шириной интерференционной полосы (периодом интерференционной картины) называют расстояние между соседними максимумами или минимумами. В данной лабораторной работе период картины определяется по расстоянию между минимумами, поскольку их положения фиксируются точнее. Сравнивая выражения (1) и (3), находим координаты минимумов в плоскости PO':

$$xk = (k + \frac{1}{2})\lambda \cdot \frac{L}{d} \tag{4}$$

Отсюда для ширины полосы получаем:

$$\Delta x = x_{k+1} - x_k = \lambda \frac{L}{d}.$$
 (5)

Для проверки формулы (5) и увеличения точности определения длины волны период  $\Delta x$  измеряется при нескольких расстояниях L. Как видно из уравнения (5), зависимость  $\Delta x$  от L является линейной, а коэффициент наклона графика этой зависимости  $K = \lambda/d$ . Построив экспериментальный график  $\Delta x$  от L, можно убедиться в том, что зависимость действительно линейна, а по коэффициенту наклона получившейся прямой и известному значению d определить длину волны.

## Ход работы

- 1. Расстояние до экрана  $X_{
  m s}=18,000 [{
  m {\tiny MM}}].$  Расстояние между щелями  $0,100\pm0,001.$
- 2. Для щели №39:

$$Y_1 = 3,620 [\text{mm}]; \ Y_2 = 4,540 [\text{mm}]; \\ Y_1 = 3,660 [\text{mm}]; \ Y_2 = 4,500 [\text{mm}]; \\ Y_1 = 3,680 [\text{mm}]; \ Y_2 = 4,530 [\text{mm}]; \\ d_{\text{cp}} = 0,100 \cdot ((4,540-3,620)+(4,500-3,660)+(4,530-3,680))/3 \approx 0,087 [\text{mm}]. \\ \Delta_{\text{cp}} = 0,100 \cdot 1,300 \cdot \sqrt{\frac{1}{N(N-1)} \cdot ((0,920-0,879)^2 + \frac{1}{N(N-1)} \cdot ((0,920-0,879)^2 + \frac{1}{N(N-1)} \cdot ((0,920-0,870)^2)} \approx 0,003 [\text{mm}]$$

Для щели №40:

$$Y_1 = 3,600 [\text{mm}]; \ Y_2 = 4,540 [\text{mm}]; \\ Y_1 = 3,580 [\text{mm}]; \ Y_2 = 4,520 [\text{mm}]; \\ Y_1 = 3,620 [\text{mm}]; \ Y_2 = 4,560 [\text{mm}]; \\ d_{\text{cp}} = 0,100 \cdot ((4,540-3,600)+(4,520-3,580)+(4,560-3,620))/3 \approx 0,094 [\text{mm}]. \\ \Delta_{\text{cp}} = 0,100 \cdot 1,300 \cdot \sqrt{\frac{1}{N(N-1)} \cdot ((0,940-0,940)^2 + \frac{1}{N(0,940-0,940)^2})} = 0,000 [\text{mm}]$$

Таким образом,  $\Delta d_{\rm cp} = 0,001 [{\rm MM}].$ 

#### 3. Для щели №39:

$$X = 20,000; 30,000; 40,000; 50,000; 60,000; 70,000 [cm];$$

$$Y = 18,200; 28,200; 38,200; 48,200; 58,200; 68,200 [cm];$$

$$18,200: 1 = 6,000 [mm]; k = 4,000; \partial x = 1,500 [mm]$$

$$28,200: 1 = 9,000 [mm]; k = 4,000; \partial x = 2,250 [mm]$$

$$38,200: 1 = 12,000 [mm]; k = 4,000; \partial x = 3,000 [mm]$$

$$48,200: 1 = 15,000 [mm]; k = 4,000; \partial x = 3,750 [mm]$$

$$58,200: 1 = 19,000 [mm]; k = 4,000; \partial x = 4,750 [mm]$$

$$68,200: 1 = 22,000 [mm]; k = 4,000; \partial x = 5,500 [mm]$$

#### Для щели №40:

$$X = 20,000; 30,000; 40,000; 50,000; 60,000; 70,000 [cm];$$

$$Y = 18,200; 28,200; 38,200; 48,200; 58,200; 68,200 [cm];$$

$$18,200: 1 = 7,000 [mm]; k = 5,000; \partial x = 1,400 [mm]$$

$$28,200: 1 = 10,000 [mm]; k = 5,000; \partial x = 2,000 [mm]$$

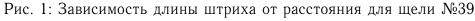
$$38,200: 1 = 16,000 [mm]; k = 6,000; \partial x = 2,670 [mm]$$

$$48,200: 1 = 19,000 [mm]; k = 6,000; \partial x = 3,170 [mm]$$

$$58,200: 1 = 15,000 [mm]; k = 4,000; \partial x = 3,750 [mm]$$

$$68,200: 1 = 22,000 [mm]; k = 5,000; \partial x = 4,400 [mm]$$

#### 4. Графики зависимости длины штриха от расстояния:



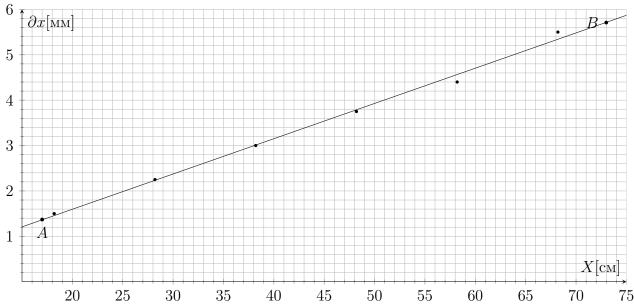
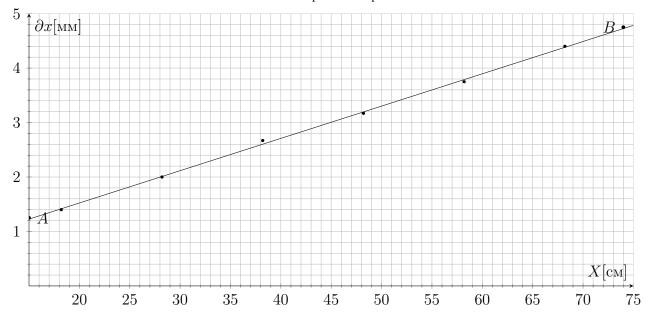


Рис. 2: Зависимость длины штриха от расстояния для щели №40



5. Вычисление коэффициентов наклона:

$$K_{39} = \frac{B_y - A_y}{B_x - A_x} = \frac{5,750 - 1,250}{72,000 - 17,000} \cdot 0,100 \approx 0,008; K_{40} = \frac{4,750 - 1,250}{74,000 - 15,000} \cdot 0,100 \approx 0,005$$

Длины волн для двух серий эксперимента:

$$\lambda_{39} = K_{39} \cdot d_{\rm cp} = 0,008 \cdot 0,087 \approx 705,000 [{\rm HM}].$$

$$\lambda_{40} = K_{40} \cdot d_{\rm cp} = 0,005 \cdot 0,055 \approx 555,000 [{\rm HM}].$$

6. Погрешность для  $\lambda_{40}$ :

$$\Delta K_{40} = \frac{K_{40}}{B_y - A_y} \cdot \sqrt{\frac{2}{N - 2} \cdot ((1,500 - 1,400)^2 + (2,000 - 2,00$$

$$\overline{+(2,500-2,670)^2+(3,350-3,170)^2+(3,750-3,750)^2+(4,500-4,400)^2)}\approx 33,000[\text{HM}]$$

$$\Delta \lambda_{40} = \sqrt{\left(\frac{d\lambda \Delta K_{40}}{dK}\right)^2 + \left(\frac{d\lambda \Delta d_{\rm cp}}{d\,d_{\rm cp}}\right)^2} \approx 32,500 [{\rm HM}]$$

#### Вывод

В ходе работы я определил длину световой волны по картине дифракции на круглом отверстии на основе опыта Юнга, которая составила  $\lambda_{39}\approx 705,000 [\text{нм}]$ , также  $\lambda_{40}\approx 555,000\pm 32,500 [\text{нм}]$ 

Диапазон красного цвета спектра определяют длиной волны  $620-740 [{
m hm}]$ , поэтому, полученные значения в результате выполнения лабораторной работы попадает под заданные значения диапазона.

Погрешность составила около 8,5%, что является приемлемой погрешностью. Вызвана она в связи с неточностью измерений маленьких величин, а так же погрешностью при расчетах.