# Московский Физико-Технический Институт (государственный университет)

Лабораторная работа по курсу общей физики N 4.3.4

## Преобразование Фурье в оптике

Автор:

Филиппенко Павел Б01-001



Долгопрудный, 2022

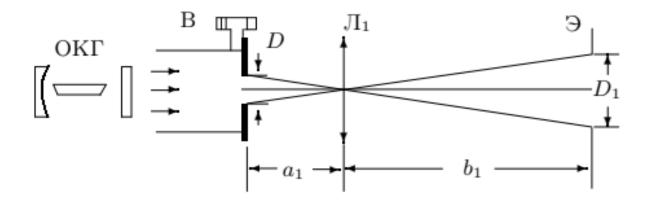


Рис. 1: Схема лабораторной установки для определения ширины щели

**Цель работы:** исследовать явление дифракции Фринеля и Фраунгофера на щели, изучить влияние дифракции наразрешающую способность оптических приборов.

**В работе используются:** гелий-неоновый лазер, кассета с набором сеток разного периода, щель с микрометрическим винтом, линзы, экран, линейка.

#### 1 Введение

Анализ сложного волнового поля во многих случаях целесообразно проводить, разлагая его на простейшие составляющие, например, представляя его в виде разложения по плоским волнам. При этом оказывается, что если мы рассматриваем поле, полученное после прохождения плоской монохроматической волны через предмет или транспарант (изображение предмета на фотоплёнке или стеклянной пластинке) с функцией пропускания t(x), то разложение по плоским волнам соответствует преобразованию Фурье от этой функции. Если за предметом поставить линзу, то каждая плоская волна сфокусируется в свою точку в задней фокальной плоскости линзы. Таким образом, картина, наблюдаемая в фокальной плоскости линзы, даёт нам представление о спектре плоских волн падающего на линзу волнового поля. Поэтому можно утверждать, что с помощью линзы в оптике осуществляется пространственное преобразование Фурье.

#### 2 Определение ширины щели

#### 2.1 Определение ширины щели по изображению

Схема установки представлена на рис. 1. Щель переменной ширины D, снабжённая микрометрическим винтом , освещается параллельным пучком света, излучаемым лазером. Цена деления винта  $10\,$  мкм.

Увеличенное изображение щели с помощью линзы Л1 проецируется на экран Э. Величина изображения  $D_1$  зависит от расстояний от линзы до предмета –  $a_1$  и до изображения —  $b_1$ , т. е. от увеличения  $\Gamma$  системы:

$$\Gamma = \frac{D_1}{D} = \frac{b_1}{a_1} \tag{1}$$

D, MKM	$D_1$ MM		
50	2		
100	4		
150	6		
200	7		
250	8		
300	10		
350	12		
400	13		
450	14		
500	15		

Таблица 1: Таблица эксперементальных данных – зависимость  $D_1(D)$ 

Снимем зависимость ширины изображения щели  $D_1$  от D, результаты занесем в таблицу 1.

F=43 мм — фокусное расстояние линзы Л1 L=1339 мм — расстояние от щели до экрана  $a_1=50$  мм — расстояние от щели до линзы  $b_1=1289$  мм — расстояние от линзы до экрана  $D_0=630$  мкм — начало отсчета ширины щели

Используя измеренные величины  $a_1$  и  $b_1$  найдем увеличение линзы

$$\Gamma = \frac{b_1}{a_1} = 25.78$$

Решая уравнение

$$\frac{1}{a_1} + \frac{1}{L - a_1} = \frac{1}{F}$$

получаем  $a_1 \approx 44.48$  мм, откуда  $b_1 \approx$  мм. Таким образом, можем найти увеличение линзы

$$\Gamma = \frac{L - a_1}{a_1} \approx 29.1$$

По эксперементальным данным построим график зависимости  $D_1(D)$ , по наклону графика и пересечению его с осью Ох определим увеличение линзы.

Увеличение линзы  $\Gamma = 28,97.$ 

#### 2.2 Определение ширины щели по спектру

Убрав линзу, можем наблюдать на экране спектр светового луча после прохождения через щель.

Изменяя ширину щели измерим расстояние между m-ми максимумами спектрального разложения. Результаты представлены в таблице 2.

По результатам эксперемента вычислим ширину щели, используя соотношение

$$\Delta X = \frac{X}{2m} = \frac{\lambda}{D_s} L \tag{2}$$

где L=1342 мм — расстояние от щели до экрана, а lambda — длина волны. Длина волны лазера He-Ne  $\lambda=632.8$  нм.

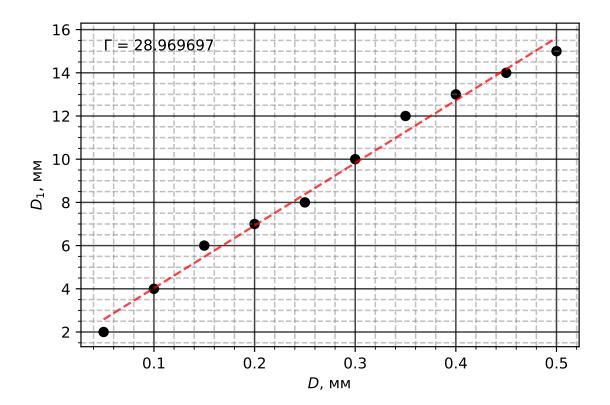


Рис. 2: Зависимость D1(D)

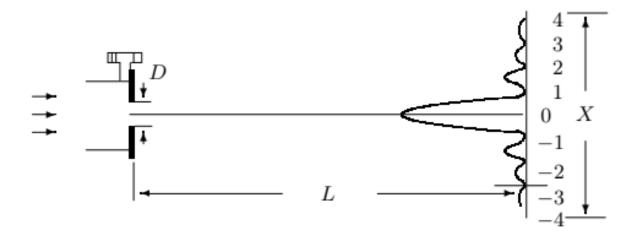


Рис. 3: Спектр щели

D, MKM	X, mm	m	$D_s$ , mm
50	85	2	0,04
100	53	2	0,06
150	56	4	0,12
200	55	6	0,19
250	66	10	0,26
300	39	8	0,35
350	47	10	0,36
400	42	10	0,40
450	35	8	0,39

Таблица 2: Результаты второго эксперемента

#### 3 Определение периода сеток

#### 3.1 Определение периода сеток по спектру

Поставим кассету с двумерными решётками (сетками) вплотную к выходному окну лазера. Для каждой сетки измерим расстояние X между m-ми пиками и отметим m – количество пиков. Рассчитаем расстояния  $\Delta X$  между соседними максимумами и определим период каждой решётки d, используя соотношения:

$$\Delta X = \frac{X}{m} = \frac{\lambda}{d}L\tag{3}$$

где  $L=1317\ \mathrm{mm}$  – расстояние от касеты до экрана. Результаты занесем в таблицу 3.

Решетка	X, mm	m	d, mm
1	147	2	0.02
2	99	2	0.03
3	50	2	0.07
4	37	3	0.14
5	28	3	0.18

Решетка	X, mm	m	d, mm
2	210	1	0.03
3	104	1	0.06
4	105	2	0.12
5	79	2	0.16

Таблица 3: Дифракция без линзы

Таблица 4: Дифракция с линзой

# 3.2 Определение периода сеток по увеличенному изображению спектра

Далее линзу Л2 с максимальным фокусом ( $F_2=110$  мм поставим на расстоянии  $\simeq F_2$  от кассеты. В плоскости Ф линза Л2 даёт Фурье-образ – сетки её спектр, а короткофокусная линза Л3 ( $F_3=25$  мм) создаёт на экране увеличенное изображение этого спектра. Измерим X и m для всех сеток, где это возможно. Так как экран достаточно удалён ( $b_3\gg a_3$ ), то практически  $a_3=F_3$ , и расстояние между линзами  $\simeq F_2+F_3$ . Результаты измерений представлены в таблице 4.

Вычислим увеличение линзы Л3:  $\Gamma_3=\frac{b_3}{a_3}.$   $a_3\approx F_3$ , из геометрических соображений очевидно, что  $b_3=L-F_3-2F_1$ . Тогда  $b_3=1072$  мм, откуда  $\Gamma_3=42.88$ .

Тогда для нахождения периода сетки воспользуемся соотношением

$$\frac{\Delta X}{\Gamma_3} = \frac{\lambda}{d} F_2 \tag{4}$$

откуда

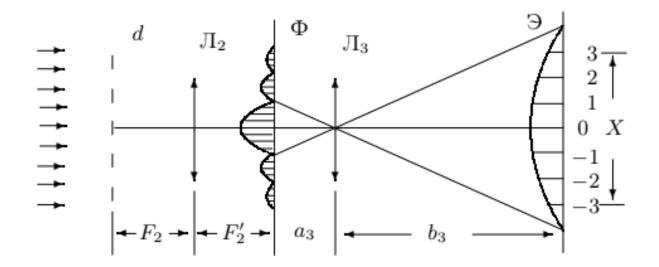


Рис. 4: text

Решетка	Y, mm	K	$\Delta y$ , mm
1	102	4	3.58
2	72	4	2.53
3	36	4	1.26
4	27	6	0.63
5	21	6	0.49

Таблица 5: Мультиплицирование

$$d = \frac{2m\lambda\Gamma_3 F_2}{X}$$

### 4 Исследование мультиплицированного изображения щели

Снова поставим тубус со щелью к окну лазера и найдем на экране резкое изображение щели с помощью линзы  $\Pi 2$  ( $F_2=110$  мм). В фокальной плоскости  $\Phi$  линзы  $\Pi 2$  поставим кассету с сетками, которые будут «рассекать»  $\Phi$ урье-образ щели — осуществлять пространственную фильтрацию.

Снимем зависимость Y (расстояние между удалёнными изображениями щели и и K (число промежутков между изображениями) от n (номер сетки) для фиксированной ширины входной щели. Данные занесем в таблицу 5.

L=1339 мм — расстояние от щели до экрана  $a_2=165$  мм — расстояние от щели до линзы  $b_2=1174$  мм — расстояние от линзы до экрана  $F_2=110$  мм —фокусное расстояние линзы D=340 мм — ширина щели

Увеличение линзы  $\Gamma_2 \approx 7.12$ . Рассчитаем периоды  $\Delta y$  «фиктивных» решёток, которые дали бы такую же периодичность на экране:  $\Delta y = \Delta Y/\Gamma_2$ , где  $\Delta Y = Y/K$ . Результаты представлены в таблице 5.

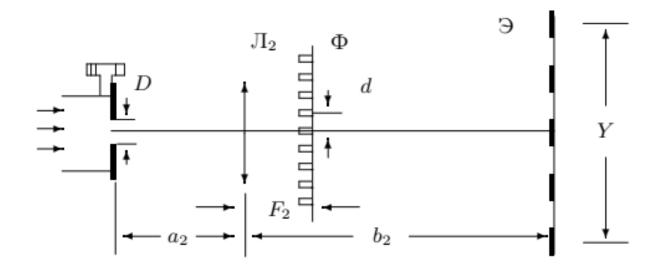


Рис. 5: Мультиплицирование

$\Delta y$ , mm	3,58	2,53	1,26	0,63	0,49
d, mm	0,02	0,03	0,07	0,14	0,18

Построим график зависимости  $\Delta y(\frac{1}{d})$ , где d – период решетки, определенный по спектру. Зависимость должна быть линейной, поскольку

$$\Delta y = \lambda F_2 \frac{1}{d} \tag{5}$$

### 5 Вывод

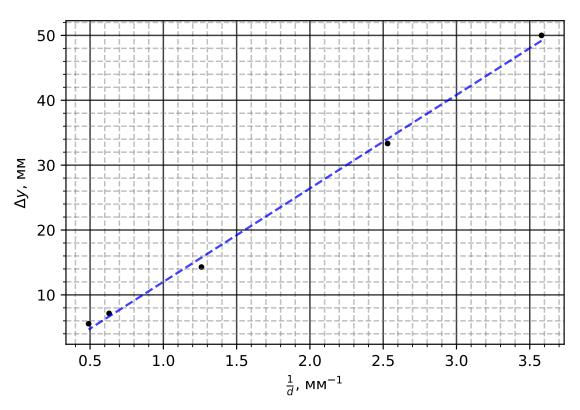


Рис. 6: график зависимости  $\Delta y(\frac{1}{d})$