# 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

**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  $10~{\rm mkm}$ .

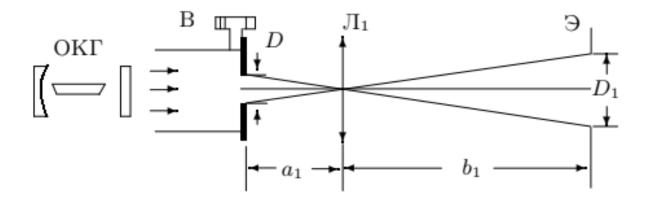


Рис. 1: Схема лабораторной установки для определения ширины щели

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:

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

Снимем зависимость ширины изображения щели  $D_1$  от D, результаты занесем в таблицу 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  $D_1(D)$ 

F=43 мм – фокусное расстояние линзы Л1  $L=(1339~\pm0.5)$  мм – расстояние от щели до экрана  $a_1=(50~\pm0.5)$  мм – расстояние от щели до линзы  $b_1=(1289~\pm0.5)$  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

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

Погрешность данной величины найдем по формуле

$$\varepsilon_{\Gamma} = \sqrt{\frac{\sigma_a^2}{a^2} + \frac{\sigma_b^2}{b^2}} = 0.01$$

$$\Gamma = (25.78 \pm 0.26)$$

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

$$\Gamma = \frac{L - a_1}{a_1} \approx (29.1 \pm 0.87)$$

По эксперементальным данным построим график зависимости  $D_1(D)$ , по наклону графика определим увеличение линзы.

Увеличение линзы  $\Gamma = (28.97 \pm 1.05)$ .

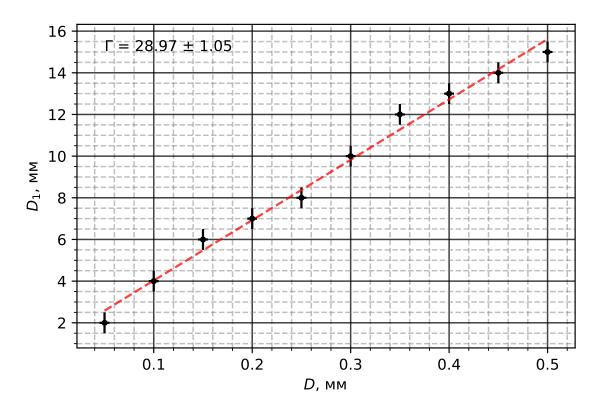


Рис. 2: Зависимость D1(D)

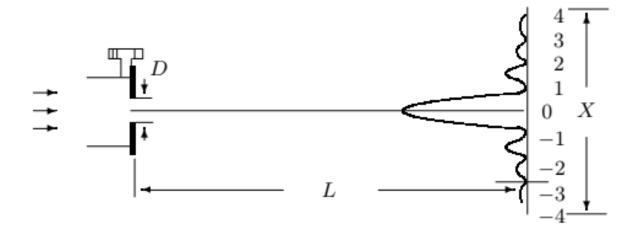


Рис. 3: Спектр щели

### 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

D, MKM	X, mm	m	Ds, mm	$\sigma_{D_s}$ , MM
50	85	2	0,04	0,0002
100	53	2	0,06	0,0006
150	56	4	0,12	0,0011
200	55	6	0,19	0,0017
250	66	10	0,26	0,0019
300	39	8	0,35	0,0045
350	47	10	0,36	0,0038
400	42	10	0,40	0,0048
450	35	8	0,39	0,0055

Таблица 2

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

где  $L=(1342\,\pm\,0.5)$  мм – расстояние от щели до экрана, а  $\lambda$  – длина волны. Длина волны лазера He-Ne  $\lambda = 632.8$  нм.

Погрешность величины  $D_{\scriptscriptstyle 
m I}$  найдем через относительную погрешность:

$$\varepsilon_{D_{\pi}} = \sqrt{\frac{\sigma_L^2}{L^2} + \frac{\sigma_X^2}{X^2}}$$

причем, заметим, что  $\frac{\sigma_L^2}{L^2} \ll \frac{\sigma_X^2}{X^2}$  Построим на одном листе графики  $D_{\pi} = f(D)$  и  $D_{\rm c} = f(D)$ .

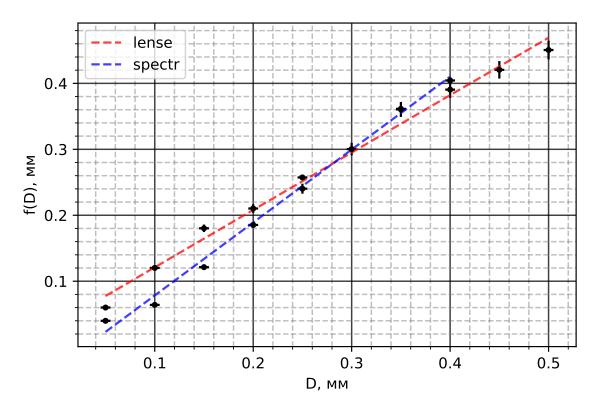


Рис. 4:  $D_{\pi} = f(D)$  и  $D_{\rm c} = f(D)$ 

#### 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:

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

$$\sigma_d \approx \frac{\sigma_X}{X}d$$
(3)

где  $L=(1317~\pm~0.5)$  мм — расстояние от касеты до экрана. Результаты занесем в таблицу 3.

Решетка	X, mm	m	d, mm	$\sigma_d \cdot 10^{-3}$ , mm
1	147	2	0.020	0.068
2	99	2	0.030	0.152
3	50	2	0.070	0.700
4	37	3	0.140	1.891
5	28	3	0.180	3.214

Решетка	X, mm	m	d, mm	$\sigma_d \cdot 10^{-3}$ , mm
2	210	1	0.030	0.016
3	104	1	0.060	0.040
4	105	2	0.120	0.079
5	79	2	0.160	0.125

Таблица 3: Дифракция без линзы

Таблица 4: Дифракция с линзой

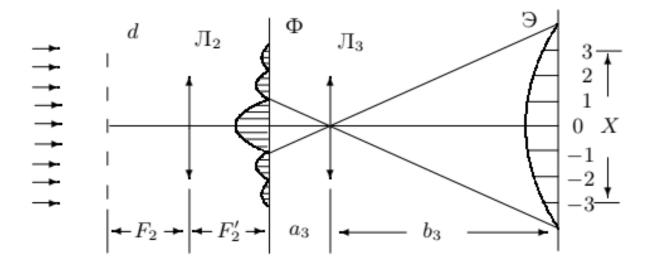


Рис. 5: text

# 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  $b_3 = (1072 \pm 0.5)$  мм, откуда  $\Gamma_3 = (42.88 \pm 0.02)$ .

Тогда для нахождения периода сетки воспользуемся соотношением

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

откуда

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

### 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.

Решетка	Y, mm	K	$\Delta y$ , mm	$\sigma_{\Delta y}$ , MM
1	102	4	3.58	0.010
2	72	4	2.53	0.007
3	36	4	1.26	0.004
4	27	6	0.63	0.002
5	21	6	0.49	0.002

Таблица 5: Мультиплицирование

$$L=(1339~\pm~0.5)$$
 мм – расстояние от щели до экрана  $a_2=(165~\pm~0.5)$  мм – расстояние от щели до линзы  $b_2=(1174~\pm~0.5)$  мм – расстояние от линзы до экрана  $F_2=110$  мм –фокусное расстояние линзы  $D=340$  мм – ширина щели

Увеличение линзы  $\Gamma_2 \approx (7.12 \pm 0.02)$ . 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.

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

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

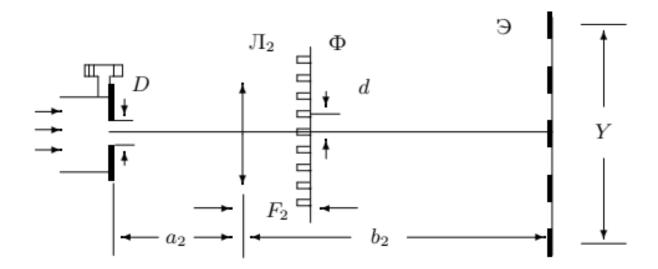


Рис. 6: Мультиплицирование

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

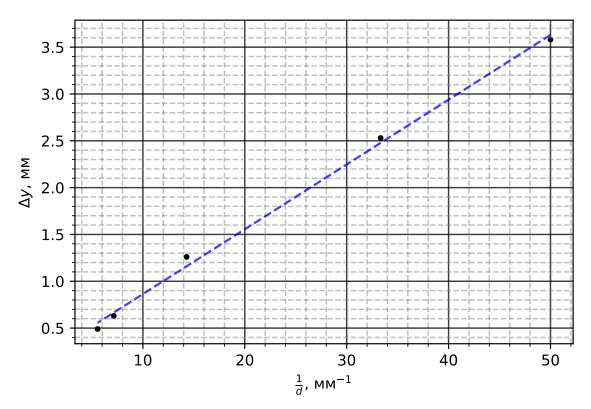


Рис. 7: график зависимости  $\Delta y(\frac{1}{d})$ 

#### 4.1 Влияние щелевой диафрагмы на изображение сетки

Поставим на место щели кассету с сетками и сфокусируем на экран изображение сетки. Поставим в плоскости  $\Phi$  вертикальную щель и проследим за изменением изображения на экране при сужении щели.

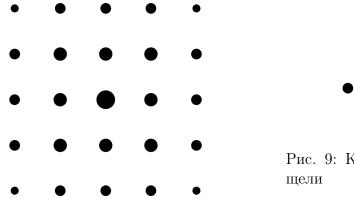
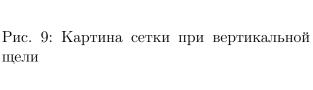


Рис. 8: Изначальная картина сетки



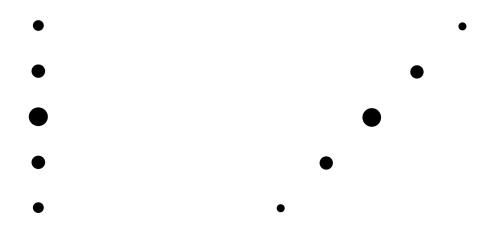


Рис. 10: Картина сетки при горизонтальной щели

Рис. 11: Картина сетки при положении щели под углом  $45^{\circ}$  к вертикали

#### 5 Вывод

В данной работе мы пронаблюдали различные эффекты Фурье-оптики. Было установлено:

- 1. вычисление малых размеров щели и периодов сеток с помощью дифракции дает более точные результаты, чем вычисление тех же величин с помощью увеличивающих линз.
- 2. были найдены периоды дифракционных решеток
- 3. мы пронаблюдали эффект мультиплицирования
- 4. исследовали влияние щелевой диафрагмы на изображение сетки