Преобразование Фурье в оптике*

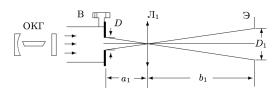
Иван Едигарьев Московский Физико-Технический Институт Факультет Общей и Прикладной Физики, 526т

В работе предлагается: А) определить размеры щели сначала по увеличенному с помощью линзы изображению, затем — по спектру на экране; Б) определить периоды сеток сначала по спектру, затем по увеличенному изображению спектра; В) исследовать изображение щели, мультиплицированное с помощью сеток; Г) проследить влияние щелевой диафрагмы, расположенной в фурье-плоскости, на изображение сетки.

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

I. ОПРЕДЕЛЕНИЕ ШИРИНЫ ЩЕЛИ

- І. Определение ширины щели с помощью линзы
- 1. Включим в сеть блок питания лазера. Обратим внимание на распределение интенсивности излучения лазера на экране: на его сложную структуру, обусловленную возбуждением различных типов колебаний в резонаторе лазера.
- 2. Установим тубус со щелью вплотную к выходному окну лазера (см. рис. 1). Настройку системы следует вести, наблюдая за пятном света на листе бумаги.



Puc. 1. Схема для определения ширины щели с помощью линзы

- 3. С помощью короткофокусной линзы Π_1 ($F_1 \simeq 3-4$ см) получим на экране Э увеличенное изображение щели.
- 4. Определим начало отсчёта ширины щели по её открытию, т. к. ноль может быть сбит. Цена деления винта 10 мкм.

$$h_0 = 38$$
 дел.

5. Меняя ширину щели от 50 до 500 мкм (5-50 делений от нового нуля), снимем зависимость размера изображения D_1 от ширины щели D. Изменение ширины щели следует вести в сторону увеличения, чтобы исключить влияние люфта (свободного хода винта).

6. Измерим расстояния a_1 и b_1 для определения увеличения Γ системы. Погрешность этих измерений велика (особенно для малого расстояния a_1), поэтому, измерив дополнительно $L = a_1 + b_1$ и зная F_1 , можно по формуле линзы рассчитать a_1 и b_1 и сравнить с измеренными. Для удалённого экрана расчёт даёт обычно $a_1 \simeq F_1$.

$$a_1 = (43 \pm 5) \text{ mm}$$

 $b_1 = (120 \pm 1) \text{ cm}$
 $L = (124 \pm 1) \text{ cm}$
 $F = 43 \text{ mm}$
 $a_2 = FL/b_1 = (44 \pm 2) \text{ mm}$
 $a = (43 \pm 3) \text{ mm} \simeq F$

- 7. Зная увеличение линзы и размер изображения, рассчитаем ширину входной щели D_{π} («л» с применением линзы).
- II. Определение ширины щели по её спектру
- Получим на удалённом экране спектр щели (рис. 2). Меняя ширину щели, проследим за изменением спектра на экране и оценим интервал, для которого можно наблюдать и измерять спектрот 40 до (130-140) дел.

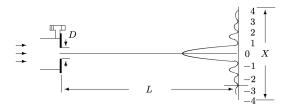


Рис. 2. Схема для определения ширины щели по спектру

2. Измерим ширину спектра для самой маленькой щели. Для большей точности следует измерять

расстояние X между удалёнными от центра минимумами, расположенными симметрично относительно центра картины, и отмечать порядок минимума m (например, 1-й, 2-й, 3-й, ..., начиная от центра).

Проведём серию измерений X(m), меняя ширину щели в тех же пределах, что и в п. 5.

Измерим расстояние L от щели до экрана.

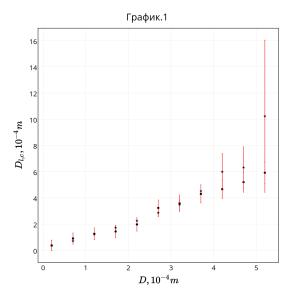
$$L = (124 \pm 1) \text{ cm}$$

3. По результатам измерений спектра рассчитаем ширину щели D_c («с» — по спектру), используя соотношения

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

Длина волны Hg лазера $\lambda = 5461 \text{Å}.$

Построим на одном листе графики $D_{\pi}=f(D)$ и $D_{c}=f(D).$



II. ОПРЕДЕЛЕНИЕ ПЕРИОДА РЕШЁТОК

- I. Определение периода по спектру на удалённом экране
- Поставим кассету с двумерными решётками (сетками) вплотную к выходному окну лазера.
 В окошке под отверстием с сеткой виден № сетки. Вращением наружного кольца кассеты можно менять сетки.
- 2. Для каждой сетки измерим расстояние X между m-ми максимумами и отметим m порядок максимума.

Измерим расстояние L от кассеты до экрана.

$$L = (120 \pm 2) \text{ cm}$$

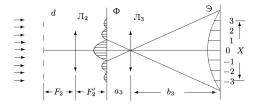


Рис. 3. Схема определения периода решётки по увеличенному изображению спектра

3. Рассчитаем расстояния ΔX между соседними максимумами и определим период каждой решётки $d_c = f(\mathcal{N}_2)$, используя соотношения

$$\Delta X = \frac{X}{2m} = \frac{\lambda}{d_c} F$$

Для крупных решёток спектры промерить не удаётся— они слишком узки. Их можно увеличить с помощью системы линз.

- Определение периода решёток по увеличенному изображению спектра
- 1. Линзу Π_2 с максимальным фокусом ($F_2 \simeq 10$ см) поставим на расстоянии $\simeq F_2$ от кассеты. В плоскости Φ линза Π_2 даёт фурье-образ сетки её спектр, а короткофокусная линза Π_3 ($F_3 \simeq 2,5$ см) создаёт на экране увеличенное изображение этого спектра.

Так как экран достаточно удалён $(b_3 \gg a_3)$, то практически $a_3 = F_3$, и расстояние между линзами $\simeq F_2 + F_3$.

- 2. Измерим X и m для всех сеток, где это возможно.
- 3. Зная увеличение линзы Π_3 ($\Gamma_3=b_3/a_3$), можно рассчитать расстояние между максимумами Δx в плоскости Φ , а затем период сетки d_π :

$$\Delta x = \frac{\Delta X}{\Gamma_3} = \frac{\lambda}{d_{\pi}} F_2.$$

III. МУЛЬТИПЛИЦИРОВАНИЕ

- 1. Снова поставим тубус со щелью к окну лазера (рис. 4) и найдём на экране резкое изображение щели с помощью линзы Π_2 ($F_2 \simeq 10$ см).
 - В фокальной плоскости Φ линзы Π_2 поставим кассету с сетками, которые будут «рассекать» фурье-образ щели осуществлять пространственную фильтрацию.
- 2. Подберём такую ширину входной щели D, чтобы на экране можно было наблюдать мультиплицированное изображение для всех сеток. Чем

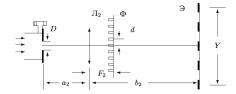


Рис. 4. Схема для наблюдения мультиплицирования

уже щель, тем шире её фурье-образ и тем легче рассечь его сетками.

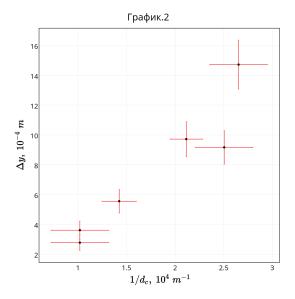
3. Снимем зависимость Y (расстояние между удалёнными изображениями щели) и K (число промежутков между изображениями) от № (номер сетки) для фиксированной ширины входной щели.

Запишим величины D и F_2 . Измерим расстояния a_2 и b_2 для расчёта увеличения Γ_2 .

4. Рассчитаем периоды Δy «фиктивных» решёток, которые дали бы такую же периодичность на экране: $\Delta y = \Delta Y/\Gamma_2$, где $\Delta Y = Y/K$.

Построим график $\Delta y = f(1/d_c)$, где d_c — периоды решёток, определённые по спектру. Зависимость должна быть линейной, поскольку

$$\frac{\lambda}{\Delta u}F_2 = d_c$$



5. Зная размер щели D, построим в масштабе первичное изображение (спектр щели) и отложим на нём величины d(N) - периоды самой плотной и самой редкой из использованных решёток.

IV. ВЛИЯНИЕ ЩЕЛЕВОЙ ДИАФРАГМЫ НА ИЗОБРАЖЕНИЕ СЕТКИ

Поставим на место щели (рис. 4) кассету с сетками и сфокусируем на экран изображение сетки. Убедимся, что изображение остаётся резким при смене сеток.

Поставим в плоскости Φ вертикальную щель и проследим за изменением изображения на экране при сужении щели. Проделаем то же для щели, ориентированной горизонтально и под углом 45° к вертикали.