Отчет по лабораторной работе №320

Дифракций Фраунгофера

Выполнили студенты 420 группы Понур К.А., Сарафанов Ф.Г., Сидоров Д.А.

Содержание

1	Теоретическая часть	2
	1.1 Вывод уравнения интенсивностей при дифракции Франгофера на решетке .	3
2	Заключение	F

1. Теоретическая часть

В данной работе узучается дифракция на следующих объектах: 1) на одной щели, 2) на двух щелях, 3) на решетке ищ нескольких щелей. Наблюдения и измерения производятся при помощи гониометра – оптического прибора, предназначенного для измерения углов с большой точностью.

При помощи гониометра изучают угловое распределение интенсивности дифрагированного света. Углы дифракции изменяются оптическим компенсатором (микроскопом с отсчетным микрометром).

При дифракции Фраунгофера на щели интенсивность излучения в плоскости xy, перпендикулярной щели, зависит от угла дифракции по закону

$$I_{\theta} = I_0 \frac{\sin^2 \frac{kb \sin \theta}{2}}{\left(\frac{kb \sin \theta}{2}\right)^2},\tag{1}$$

где I_0 - интенсивность в направлении $\theta=0,\ I_{\theta}$ - интенсивность в направлении $\theta,\ b$ - ширина щели, k- волновое число.

При дифракции Фраунгофера от решетки с периодом d из N одинаковых щелец ширины b зависимость интенсивность I_{θ} описывается формулой

$$I_{\theta} = I_0 \frac{\sin^2 \frac{kb \sin \theta}{2}}{(\frac{kb \sin \theta}{2})^2} \cdot \frac{\sin^2 \frac{Nkd \sin \theta}{2}}{\sin^2 \frac{kd \sin \theta}{2}}$$
 (2)

Рассмотрим влияние размеров источника света на вид дифракционной картины при дифрауции на двух щелях. В данной работе источником света служит щель коллиматора. Обозначим ширину этой щели l, а её угловой размер α . От каждой точки источника на объект дифракции падает плоская волна и создает в фокальной плоскости дифракционную картину. Крайние точки источника K и f создают картины, центры которых K' и f' смещены относительно друг друга на угловое расстояние α .

Контрастность дифракционных картин характеризуется видимостью

$$V = \frac{I_{max} - I_{min}}{I_{max} + I_{min}},\tag{3}$$

где I_{max} - интенсивность в максимуме, I_{min} - интенсивность в ближайшем к нему минимуме.

Видимость дифракционной картины от двух щелей зависит от углового размера источника α . Если яркость источника одинакова по всей ширине, то при увеличении α первый минимум вилимостти наступит, когда α станет равно θ_1 - угловому расстоянию между

нелевым и первым максимами. При малых углах

$$\sin \theta_1 \simeq \theta_1 = \frac{\lambda}{d}, \ \alpha = \frac{l}{F}$$
 (4)

здесь λ - длина световой волны источника, d- фокусное расстояние между щелями на экране, F- фокусное расстояние линзы коллиматора.

Условие первого минимума имеет вид

$$l = \theta_1 F = \frac{\lambda F}{d} \tag{5}$$

Формула (5) даёт возможность определить шишину источника света по найденному опытным путём расстоянию d между щелями, при котором наступает размытие дифракционной картины.

Таким был метод, использованный в 1920 г. Майкельсоном для измерения углового расстояния между компонентами двойной звезды Капеллы и диаметра звезды Бетельгейзе.

1.1. Вывод уравнения интенсивностей при дифракции Франгофера на решетке

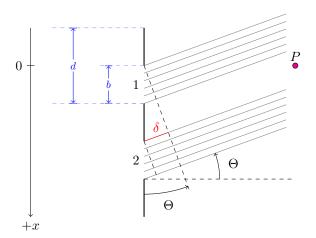


Рис. 1: Caption here

Сначала выведем дифракцию на первой щели, пользуясь принципом Гюйгенса-Френеля. Пусть на щель падает свет амплитудой E_0 , длиной волны λ . Щель разобьем на бесконечно малые излучатели шириной dx и с амплитудой излучаемой волны $\frac{E_0}{b}dx$.

Набег фазы для каждого такого излучателя относительно излучателя с координатой x=0 будет $k\Delta=k\cdot x\sin\Theta$:

$$d\widehat{E}(x) = \frac{\widehat{E}_0}{b} \cdot \exp(i \cdot kx \sin \Theta) dx \tag{6}$$

Проинтегрируем по всей щели:

$$\widehat{E}_1 = \widehat{E}_0 \int_0^b \frac{1}{i \cdot kb \sin \Theta} \exp\left(i \cdot kx \sin \Theta\right) d[i \cdot kx \sin \Theta] = \tag{7}$$

$$=\widehat{E}_{0}\frac{\exp\left(i\cdot kb\sin\Theta\right)-1}{i\cdot kb\sin\Theta}=\widehat{E}_{0}\exp\left(i\cdot \frac{kb\sin\Theta}{2}\right)\frac{\exp\left(i\cdot \frac{kb\sin\Theta}{2}\right)-\exp\left(-i\cdot \frac{kb\sin\Theta}{2}\right)}{i\cdot kb\sin\Theta}=(8)$$

$$= \widehat{E}_0 \exp\left(i \cdot \frac{kb \sin \Theta}{2}\right) \operatorname{sinc}\left(\frac{kb \sin \Theta}{2}\right) \tag{9}$$

«Спрячем» экспоненту в комплексную амплитуду. Это не повлияет на решение, так как для всех щелей набег фазы в этой экспоненте будет одинаков.

$$\widehat{E}_1 = \widehat{E}_a \operatorname{sinc}\left(\frac{kb \sin \Theta}{2}\right) \tag{10}$$

Теперь рассмотрим сложение волн, пришедших от всех щелей в дифракционной решетке. Нетрудно показать, что набег фазы будет зависеть от номера щели и угла Θ :

$$\widehat{E}_m = \widehat{E}_1 \exp\left(i \cdot k(m-1)d\sin\Theta\right),\tag{11}$$

где m – номер щели.

Тогда можем записать сумму волн:

$$\widehat{E}(\Theta) = \widehat{E}_1 \left(1 + \exp\left(i \cdot kd \sin \Theta\right) + \ldots + \exp\left(i \cdot k(N-1)d \sin \Theta\right) \right) \tag{12}$$

Второй множитель здесь – решеточный множитель, который дает постоянный сдвиг фазы и множитель вида $\sin Nx/\sin x$. Нетрудно показать, что тогда

$$\widehat{E}(\Theta) \sim \widehat{E}_1 \operatorname{sinc}\left(\frac{kb \sin \Theta}{2}\right) \left[\frac{\sin\left(\frac{Nkd \sin \Theta}{2}\right)}{\sin\left(\frac{kd \sin \Theta}{2}\right)}\right]$$
(13)

И тогда окончательный результат:

$$I(\Theta) = I_0 \operatorname{sinc}^2 \left(\frac{kb \sin \Theta}{2} \right) \left[\frac{\sin \left(\frac{Nkd \sin \Theta}{2} \right)}{\sin \left(\frac{kd \sin \Theta}{2} \right)} \right]^2$$
(14)

2. Заключение

N	Θ°	Θ'	Θ"	$\Delta\Theta^{\circ}$	$\Delta\Theta'$	$\Delta\Theta''$	$\Delta\Theta$, "	погрешность, "
-3	275	43	31	0	0	0	0	0
-2	275	39	11	0	4	20	260	33
-1	275	35	8	0	4	3	243	30
1	275	26	52	0	9	-44	496	62
2	275	22	22	0	4	30	270	34
3	275	18	23	0	4	-1	239	30

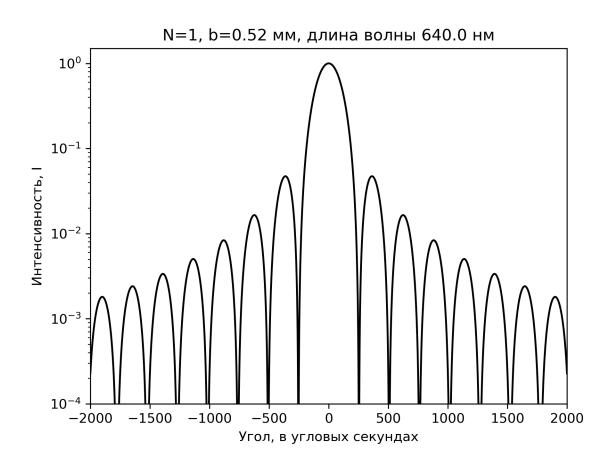


Рис. 2: Теоретический вид распределения интенсивности, дифракция на одной щели

N	Θ°	Θ'	Θ''	$\Delta\Theta^\circ$	$\Delta\Theta'$	$\Delta\Theta''$	$\Delta\Theta$, "	погрешность, "
-6	275	38	26	0	0	0	0	0
-5	275	37	8	0	1	18	78	10
-4	275	36	17	0	1	-9	51	6
-3	275	35	38	0	1	-21	39	5
-2	275	33	56	0	2	-18	102	13
-1	275	32	45	0	1	11	71	9
1	275	31	1	0	1	44	104	13
2	275	29	41	0	2	-40	80	10
3	275	28	14	0	1	27	87	11
4	275	27	30	0	1	-16	44	5
5	275	26	38	0	1	-8	52	7
6	275	25	15	0	1	23	83	10

Таблица 2: b = 0.52 мм, d = 1.5 мм, N = 2, по минимумам

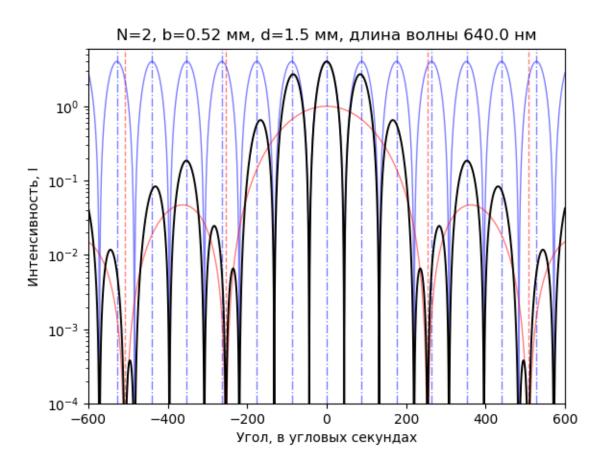


Рис. 3: Теоретический вид распределения интенсивности, дифракция на двух щелях

N	Θ°	Θ'	Θ''	$\Delta\Theta^\circ$	$\Delta\Theta'$	$\Delta\Theta''$	$\Delta\Theta$, "	погрешность, "
-1	275	32	52	0	0	0	0	0
0	275	32	0	0	0	0 52	52	7
1	275	20	5.4	0	2	5.4	66	0

Таблица 3: b=1 мм, d=2 мм, N=15, по максимумам

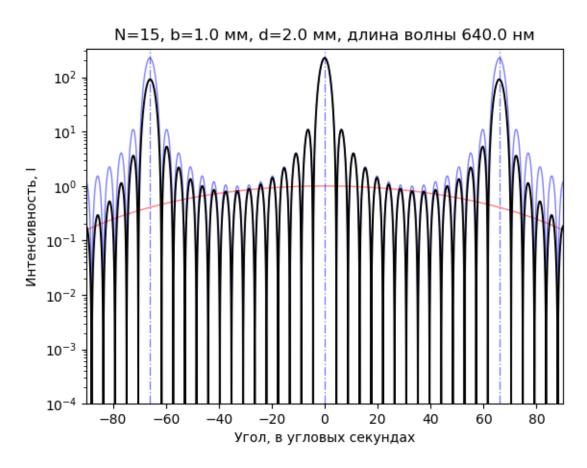


Рис. 4: Теоретический вид распределения интенсивности, дифракция на пятнадцати щелях

Изначально свет идет от лампочки накаливания, размер спиральки которой 3 мм.

Таблица 4: Показания микрометра щели источника и ширина щели для разных дифракционных картин: З–щель закрыта, Ч–чёткая дифракционная картина, Р–размытая дифракционная картина

$3, z, \text{ mm} \cdot 10^{-2}$	Ч, z , мм· 10^{-2}	P, z , mm· 10^{-2}	Ч, Δx , мм· 10^{-2}	P, Δx , MM· 10^{-2}
7	10	17	3	10

Изменение картинки с изменением ширины щели решетки – с уменьшением b картинка расширяется, увеличивается расстояние между максимумами

Изменение картинки с изменением периода решетки – с уменьшением d картинка расширяется (видно больше полос в 1 синке) увеличивается расстояние между максимумами

Изменение картинки с изменением угла, под которым расположена дифф. решетка – с увеличением угла картинка расширяется

Для красного ширина центрального максимума шире, чем для зеленого

Распределение цветов при дифракции в белом свете: ЖЗК

Дифракционная картина при изменении длины щели источника не изменяется.