Оптика ФМХФ МФТИ

#### 4.3.5

#### Изучение голограммы

Егор Берсенев

### 1 Цель работы

Знакомство с настройкой и работой гониометра, определение спектральных характеристик амплитудной решетки.

### 2 Оборудование

Не-Ne-лазер, голограммы, набор линз, предметная шкала, экран, линейка.

## 3 Теоретическое введение

Осветим предмет когерентным источником. Пусть волна, отраженная предметом, создает в плоскости z=0 поле  $F_s(x,y)=A(x,y)e^{i\phi(x,y)}$ . Очевидно, что если мы в отсутствии предмета создадим поле G, которое удовлетворяет волновому уравнению и граничному условию  $G(x,y,z)|_{z=0}=F_s(x,y)$ , то мы получим поле, тождественное реальному.

Теперь нужно описать реализацию на практике. Одной из первых идей является попробовать использовать фотопластинку. Но проблема заключается в том, что пластинка чувствительна лишь к интенсивности поля, т.е. к квадрату величины  $F_s$ . Это означает, что мы теряем информацию о фазе поля  $F_s$ . Проблема решается, если в добавок к волне, идущей от предмета, добавить известную волну (опорную). Тогда волна от предмета будет интерферировать с опорной волной, что позволит сохранить информацию о фазе  $F_s$ .

Итак, на пластинку падают теперь две волны  $F_s$  и  $F_0$ , тогда

$$I = |F_s + F_0|^2 \tag{1}$$

Положим, что "прозрачность" пластинки пропорциональна интенсивности света при записи, т.е.  $T \sim I$ . Тогда мы можем записать

$$T = |F_s|^2 + |F_0|^2 + F_s F_0^* + F_s^* F_0$$

Внимание нужно обратить на третье слагаемое: оно линейно по  $F_s$ , значит содержит всю информацию об амплитуде и, самое главное, о фазе волны предмета.

Фотопластинка, на которую описанным выше образом "записывают" изображение предмета, называется голограммой.

Далее, подробнее опишем голограмму точечного источника. Пусть фотопластинка находится в плоскости xy и на нее падает волна, исходящая из источника на расстоянии d от голограммы. Это так называемая предметная волна и

$$E_{\text{obj}} = A(r)e^{-i\left(\sqrt{r^2+d^2}+\phi\right)},\tag{2}$$

где  $k=2\pi/\lambda,\,r^2=x^2+y^2,\,\phi$  – начальная фаза. На небольших расстояниях можно считать  $A(r)\approx A_0={
m const.}$  А вблизи пучка  $r\ll d$  и поэтому

Егор Берсенев 1

Оптика ФМХФ МФТИ

$$k\sqrt{r^2 + d^2} \approx kd + \frac{kr^2}{2d} \tag{3}$$

Этот переход называется приближением Френеля. Тогда для предметного поля

$$E(r) = A(r)e^{-i\left(kr^2/2d + \psi\right)} \tag{4}$$

Очевидно, что если рассматривать волну, которая сходится где-то за голограммой, то ее поле E' отличается лишь знаком в экспоненте.

В качестве опорной волны выбираем плоскую волну с фазовым портретом, параллельных плоскости голограммы и тогда  $E_{\sup} = A_{\sup}$ .

Интенсивность, как мы видели раньше

$$I(r) = A_{\text{sup}}^2 + A_{\text{obj}}^2 + E_{\text{obj}}A_{\text{sup}}^* + E_{\text{obj}}^*A_{\text{sup}}$$
 (5)

А для функции прозрачности имеем

$$T(r) \sim A_{\text{sup}}^2 + A_{\text{obj}}^2 + 2A_{\text{obj}}A_{\text{sup}}\cos\left(\frac{kr^2}{2d} + \theta\right),$$
 (6)

где  $\theta$  — некоторая постоянная фаза. Из последней формулы следует, что (если пренебречь фазой) прозрачность максимальная при  $r_n = \sqrt{2n\lambda d}$  и минимальна при  $r_{2n+1} = \sqrt{(2n+1)\lambda d}$ . Таким образом, голограмма точечного источника подобна зонной пластинке.

## 4 Ход работы

Перед началом работы настроим установку. Для этого включим лазер и осветим им шкалу. На удаленном экране получим дифракционную картину созданную крестообразной шкалой. Определим  $\Delta x = 0.54 \pm 0.1 \,\mathrm{cm}$ . Расстояние от образца до экрана равно  $D = 114 \pm 0.5, \,\mathrm{cm}$ .

$$\frac{\lambda}{D} = \frac{\delta x}{L} \to D = \frac{\lambda L}{\delta x} = (1.14 \pm 0.2) \cdot 10^{-2} \text{ cm}$$
 (7)

Теперь рассчитаем ту же величину с использованием линзы  $f=4\,\mathrm{cm}$ . Расстояние от экрана до линзы  $L_1=110\pm1\,\mathrm{cm}$ . Получим отсюда:

$$\Gamma = 27.4 \pm 0.3; \quad D_{\Gamma} = 0.25 \pm 0.1 \text{ cm}$$
 (8)

Теперь оценим расстояние от точечного источника до голограммы. Для этого получим контрастное изображение колец. Отметим радиусы нескольких светлых колец.

Таблица 1: Радиусы темных колец

n	1	2	3	4	5
d, mm	2.5	4	5.5	6.7	8

Егор Берсенев 2

Оптика ФМХФ МФТИ

Построим график:

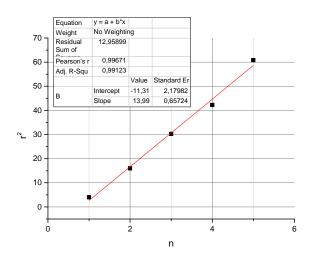


Рис. 1: Зависимость  $r^2 = f(n)$ 

По формуле

$$d = \frac{r_n^2}{2n\lambda\Gamma^2} \tag{9}$$

Получаем  $d = 20.2 \pm 1.4$  мм

Проделаем то же самое с помощью линзы с фокусным расстоянием  $f=4\,\mathrm{cm}.$  Пусть y=a-x.

$$\frac{1}{f} = \frac{1}{x} + \frac{1}{b} \to x = \frac{bF}{b - F}$$
 (10)

$$a = 4 \,\mathrm{cm}$$
  $y_1 = 7.5 \,\mathrm{cm}$   $y_2 = -6.7 \,\mathrm{cm}$ 

Исследуем фокусное расстояние тонкой линзы. Расстояние от экрана до голограммы равно  $L=107\pm1\,\mathrm{cm}.~D'=3\,\mathrm{mm}$ 

$$\frac{b}{a} = \frac{D}{D'} \implies a = \frac{Db}{D'} = 4 \pm 0.4 \,\mathrm{cm}$$

Считая голограмму тонкой линзой, получаем:

$$\frac{1}{f} = \frac{1}{a} + \frac{1}{b} \implies f = \frac{ba}{a+b} = 3.85 \pm 0.4 \,\text{cm}$$
 (11)

Теперь заменим зеленый лазер на красный с длиной волны  $\lambda_r=632.8\,\mathrm{mm}$ . В этом случае  $L=107\pm1\,\mathrm{cm}$ .  $D'=2\,\mathrm{mm}$ . Аналогично получаем  $f=2.25\pm0.4\,\mathrm{cm}$ 

# 5 Вывод

При исследовании голограммы были выявлены ее фокусирующие свойства. Также было обнаружено, что фокусное расстояние голограммы для разных длин волн разное. Также мы наблюдали голограмму линейки и штыря.

Егор Берсенев 3