

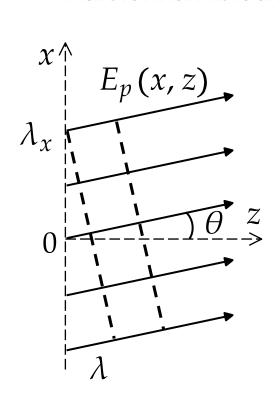
Преобразование Фурье в оптике. Пространственная фильтрация

ЛЕКЦИЯ 8



Метод Релея: Разложение светового поля по плоским волнам

Наклонная плоская волна:



$$E_p(x,z) = Ae^{ik_x x + ik_z z}$$

$$k_x = k \sin \theta,$$

$$k_z = k \cos \theta$$

В плоскости z = 0:

$$E_p(x,0) = Ae^{ik_x x}$$

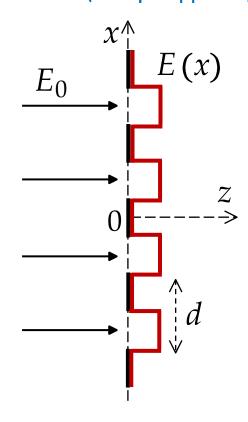
Пространственная

частота: $u \equiv k_{x}$

Период по оси x:

$$\lambda_{x} = \frac{2\pi}{k_{x}} = \frac{\lambda}{\sin \theta}$$

Периодический объект (с периодом d)



Световое поле:

$$E(x) = \sum_{n=-\infty}^{\infty} C_n e^{iu_n x}$$

$$u_n = nu_0, \quad u_0 = \frac{2\pi}{d}$$

$$u_n = nu_0, \quad u_0 = \frac{2\pi}{d}$$

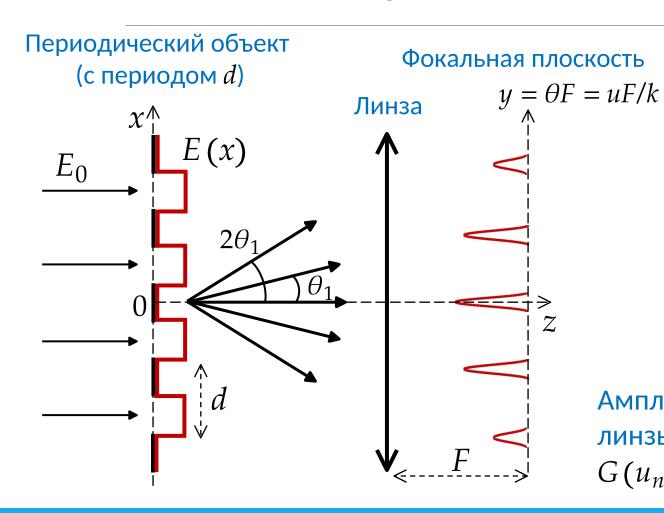
Каждая гармоника $C_n e^{iu_n x}$ отвечает наклонной плоской волне с углом $\theta = \theta_n$:

$$A = C_n, k_x = u_n$$

$$\sin \theta_n = \frac{u_n}{k} = n \frac{\lambda}{d}$$



Преобразование Фурье светового поля с помощью линзы



Световое поле после объекта - это набор плоских волн с углами наклона:

$$\theta=0,\pm\theta_1,\pm2\theta_1,\pm3\theta_1...,$$
 где $\theta_1=\frac{\lambda}{d}$

$$E(x,z) = \sum_{n=-\infty}^{\infty} C_n e^{iu_n x + ik_z z}$$
, где $u_n = \frac{2\pi n}{d}$

Гармоника $C_n e^{iu_n x}$ с индексом n описывает детали размером $\delta = \frac{d}{n}$.

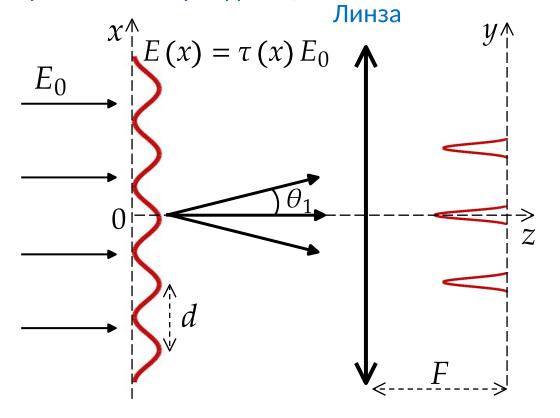
Ограничение: $u_n \le k$, поэтому $\delta \ge \lambda$.

Амплитуда светового поля в фокальной плоскости линзы - это пространственный спектр поля E(x): $G(u_n) = |C_n|$, где $u = u_n$ - пространственная частота.



Амплитудная синусоидальная решетка

Амплитудная синусоидальная решетка (с периодом d)



Функция пропускания: $\tau(x) = 1 + m\cos\Omega x$, где $\Omega = \frac{2\pi}{d}$

Световое поле сразу за решеткой:

$$E(x) = E_0(1 + m\cos\Omega x) = E_0\left(1 + \frac{m}{2}e^{i\Omega x} + \frac{m}{2}e^{-i\Omega x}\right)$$

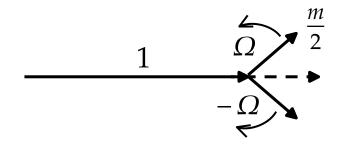
Световое поле после решетки содержит 3 плоские волны:

$$E(x, z) = E_0 \left(e^{ikz} + \frac{m}{2} e^{i\Omega x + ik_z z} + \frac{m}{2} e^{-i\Omega x + ik_z z} \right), k_z = \sqrt{k^2 - \Omega^2}$$

Пространственный спектр:

 $1 \stackrel{\uparrow G(u)}{=} u$

Векторная диаграмма АМ:

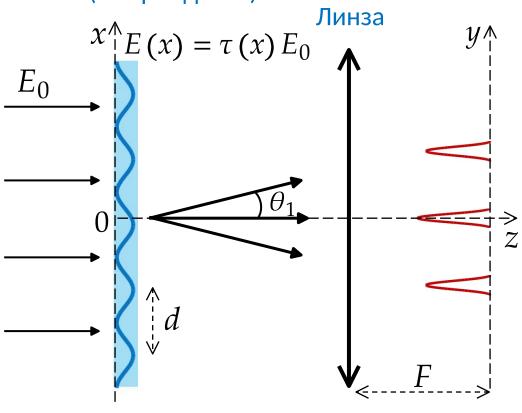




Фазовая синусоидальная решетка

Фазовая синусоидальная решетка (с периодом d)

Функция пропускания: $\tau(x) = \exp(im\cos\Omega x) \approx 1 + im\cos\Omega x$, где $m \ll 1$



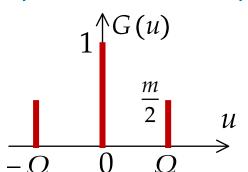
Световое поле сразу за решеткой:

$$E(x) = E_0(1 + im\cos\Omega x) = E_0\left(1 + \frac{im}{2}e^{i\Omega x} + \frac{im}{2}e^{-i\Omega x}\right)$$

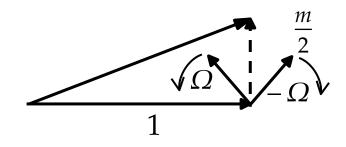
Световое поле после решетки содержит 3 плоские волны:

$$E(x, z) = E_0 \left(e^{ikz} + \frac{im}{2} e^{i\Omega x + ik_z z} + \frac{im}{2} e^{-i\Omega x + ik_z z} \right), \quad k_z = \sqrt{k^2 - \Omega^2}$$

Пространственный спектр:

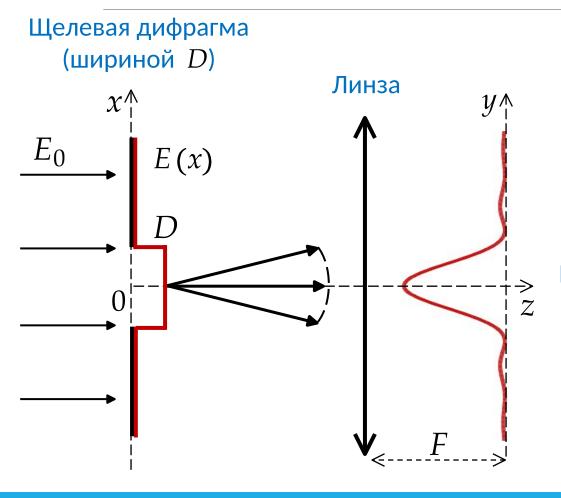


Векторная диаграмма ФМ:





Пространственный спектр при дифракции на щели



Световое поле сразу за диафрагмой:

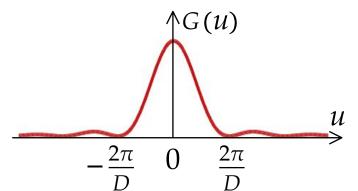
$$E(x) = \int_{-\infty}^{\infty} C(u) e^{iux} du$$
, где $C(u) = E_0 \frac{\sin(uD/2)}{uD/2}$

Световое поле после диафрагмы:

$$E(x,z) = \int_{-k}^{k} C(u)e^{iux+ik_zz}du$$
, где $k_z = \sqrt{k^2 - u^2}$

где
$$k_z = \sqrt{k^2 - u^2}$$

Пространственный спектр (G = C):



Соотношение неопределенности:

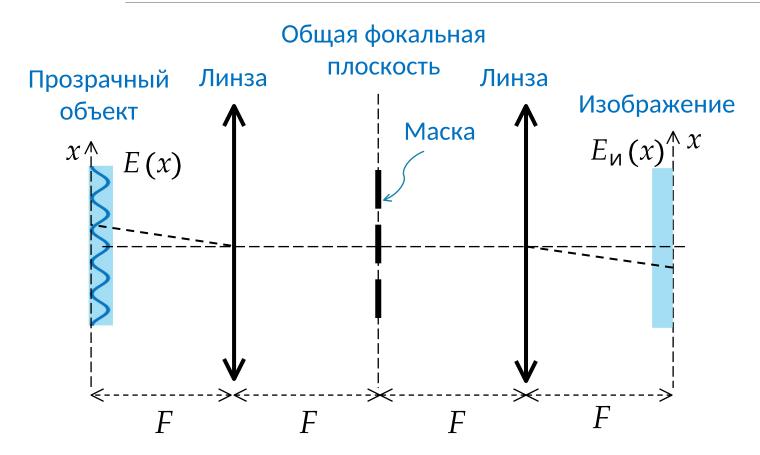
$$uD = 2\pi$$

$$k \sin \theta D = 2\pi =>$$

$$\sin\theta = \frac{\lambda}{D}$$



Пространственная фильтрация. Схема Катрона



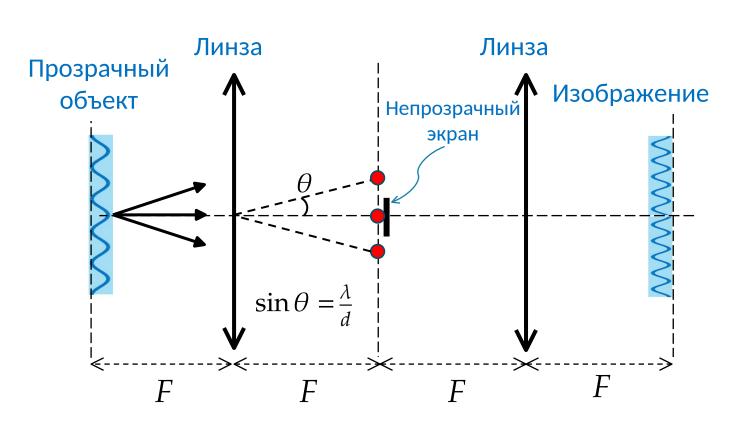
Световое поле в плоскости изображения в отсутствие маски:

$$E_{\mathsf{N}}(x) = E(-x)$$

Без маски в фокальной плоскости структура прозрачного объекта невидна. Маска осуществляет фильтрацию пространственных частот и позволяет визуализировать объект.



Визуализация прозрачных объектов. Метод темного поля



Световое поле в плоскости объекта:

$$E(x) = E_0(1 + im\cos\Omega x)$$

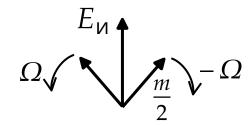
Световое поле в плоскости изображения:

$$E_{\mathsf{M}}(x) = E_0 (1 + im \cos \Omega x)$$

Интенсивность:

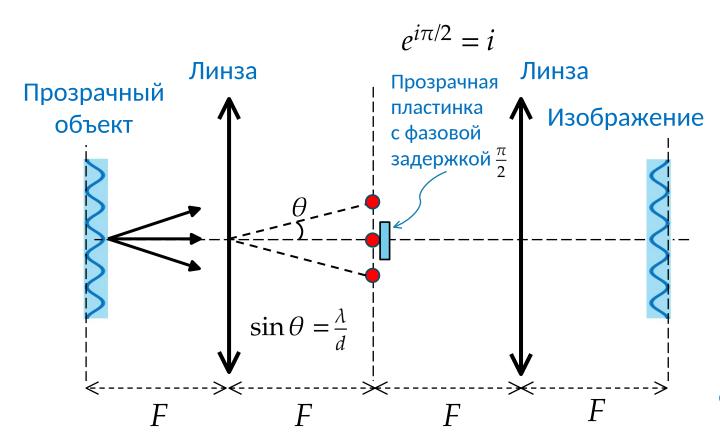
$$I_{\text{M}}(x) = I_0 m^2 \cos^2 \Omega x = \frac{I_0 m^2}{2} (1 + \cos 2\Omega x)$$

Векторная диаграмма:





Визуализация прозрачных объектов. Метод фазового контраста



Световое поле в плоскости объекта:

$$E(x) = E_0(1 + im\cos\Omega x)$$

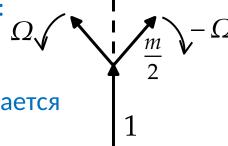
Световое поле в плоскости изображения:

$$E_{\mathsf{N}}(x) = E_0(i + im\cos\Omega x)$$

Интенсивность:

$$I_{\mathsf{N}}(x) = I_0 (1 + m \cos \Omega x)^2 \approx I_0 (1 + 2m \cos \Omega x)$$

Векторная диаграмма:

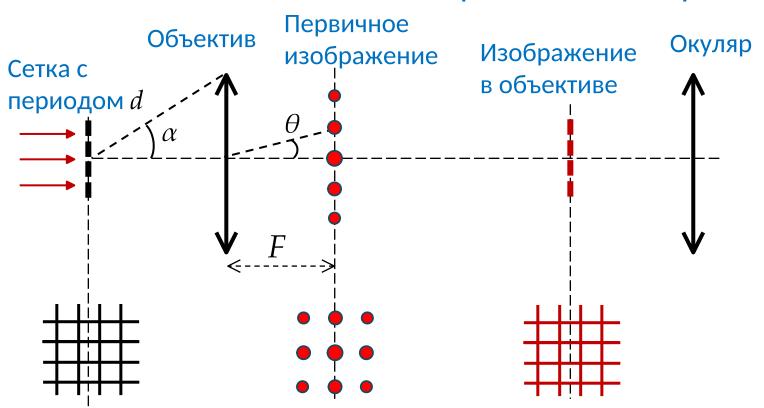


Фазовый объект превращается в амплитудный.



Метод Аббе формирования оптического изображения

Изображение в микроскопе



Условие разрешения:

$$\sin \alpha \ge \sin \theta = \frac{\lambda}{d}$$

$$d \ge \frac{\lambda}{\sin \alpha}$$

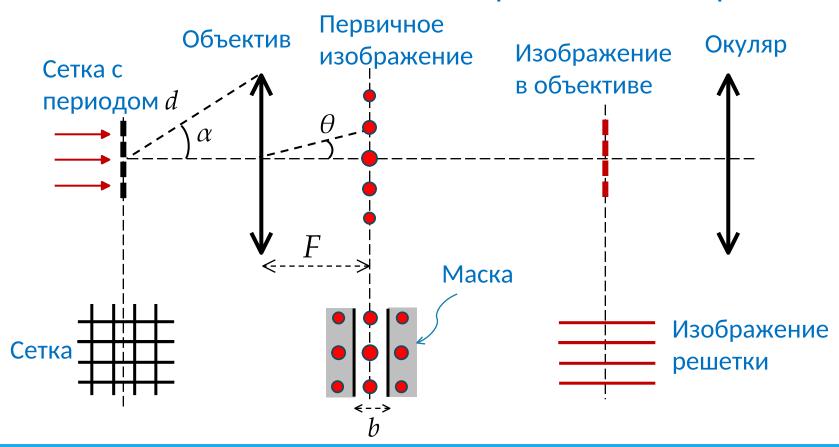
Полоса пропускания пространственных частот определяется аппертурой микроскопа:

$$u \le k \sin \alpha$$



Пространственная фильтрация в методе Аббе

Изображение в микроскопе

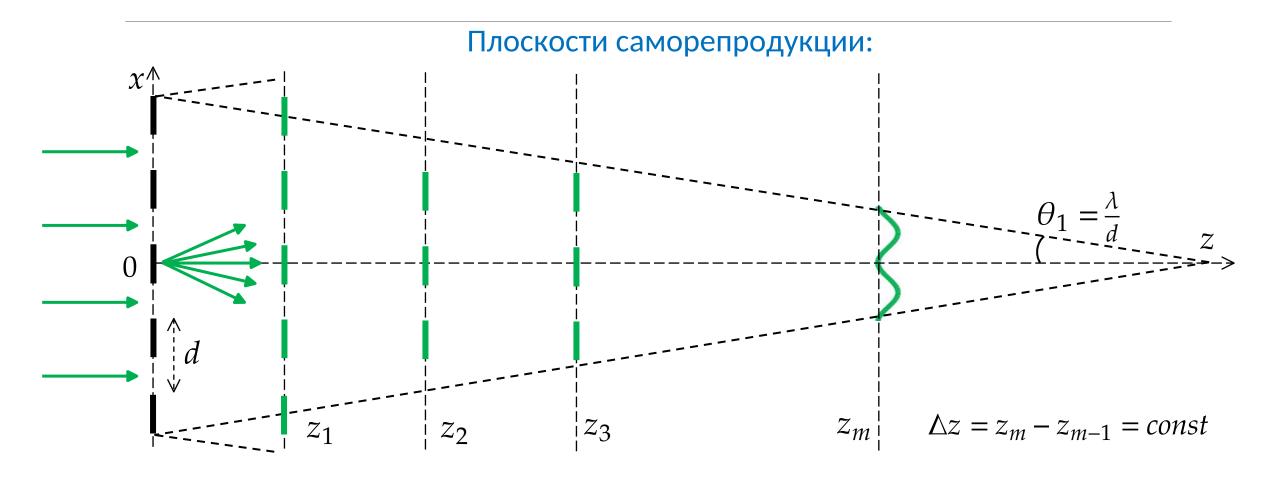


Ширина щели в маске:

$$b \le 2F\theta = 2F\frac{\lambda}{d}$$

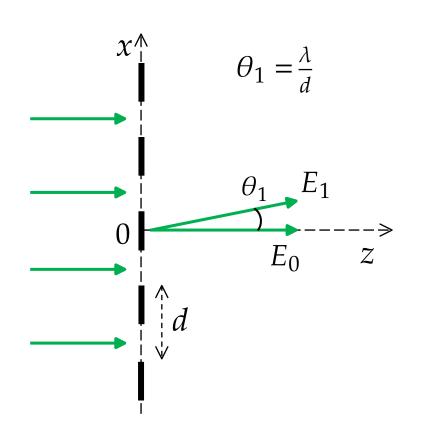


Эффект саморепродукции





Положение плоскостей саморепродукции



Рассмотрим две плоские волны:

$$E_0(x,z) = C_0 e^{ikz}, \quad E_1(x,z) = C_1 e^{ik_x x + ik_z z}$$

Суммарное поле:

$$E(x,z) = E_0(x,z) + E_1(x,z)$$

$$E(x,z) = e^{ikz} (C_0 + C_1 e^{ik_x x + i(k_z - k)z}), \quad E(x,0) = (C_0 + C_1 e^{ik_x x})$$

Условие саморепродукции:

$$\Delta \varphi_1 = (k_z - k)z = -2\pi m \implies k(1 - \cos \theta_1)z = 2\pi m \implies k\frac{\theta_1^2}{2}z = 2\pi m$$

Плоскости саморепродукции:

$$z_m = \frac{2d^2m}{\lambda}$$

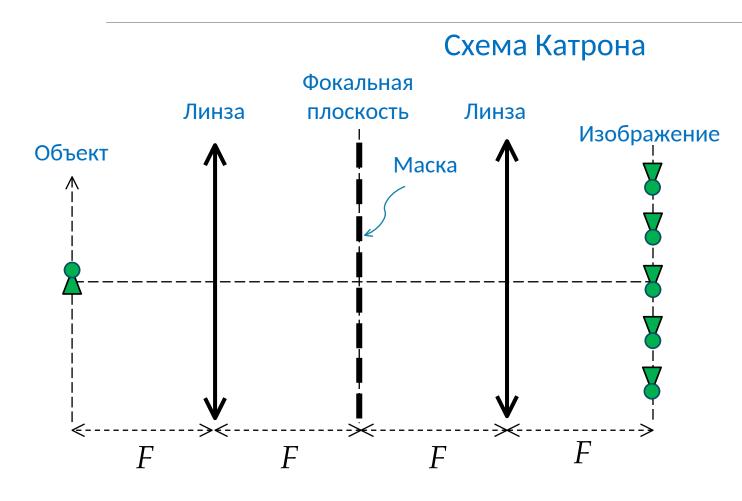
$$\Delta z = \frac{2d^2}{\lambda}$$

Волны
$$E_n$$
 тоже в фазе с E_0 :

$$\Delta \varphi_n = k \frac{\theta_n^2}{2} z = n^2 \Delta \varphi_1 = 2\pi m n^2$$



Эффект мультипликации оптического изображения



Маской является дифракционнная решетка шириной L, периодом d и шириной щелей b

Расстояние между мультиплицированными изображениями:

$$l = \frac{\lambda}{d}F$$

Число мультиплицированных

изображений:

$$N = \frac{2d}{b}$$

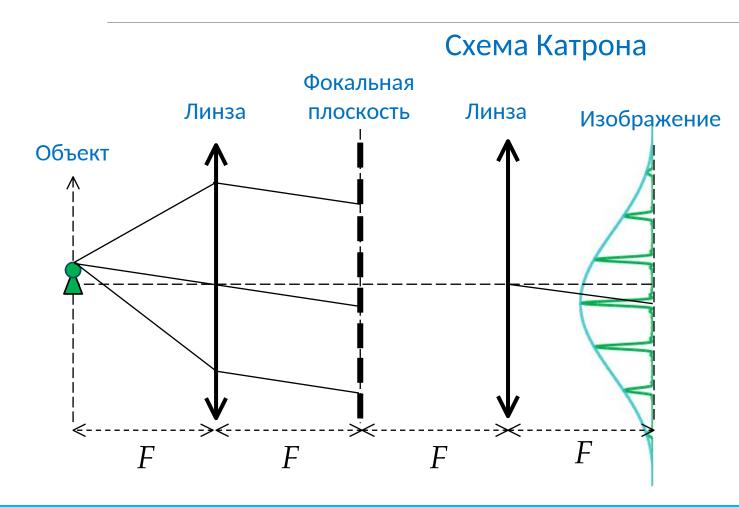
Минимальный размер деталей в

изображении:

$$\delta = \frac{\lambda}{L}F$$



Объяснение эффекта мультипликации



Мультиплицированным изображением точки объекта являются дифракционные максимумы при дифракции на решетке

Расстояние между дифракционными

максимумами:

$$l = \frac{\lambda}{d}F$$

Число дифракционных максимумов:

$$N = 2\frac{\lambda}{b} / \frac{\lambda}{d} = \frac{2d}{b}$$

Ширина дифракционного

максимума:

$$\delta = \frac{\lambda}{L}F$$

