

ЗАМЕТКИ КУРСА «СОВРЕМЕННАЯ ОПТИКА»

Лектор: Колдунов Л. М.

Восторженные слушатели: Хоружий К.
Примак Е.

От: 1 марта 2021 г.

Содержание

| | | |
|----------|--|----------|
| 1 | Геометрическая оптика | 2 |
| 1.1 | Волновое уравнение | 2 |
| 1.2 | Уравнения эйконала | 2 |
| 1.3 | Принцип Ферма | 3 |
| 1.4 | Траектория луча (?) | 3 |
| 1.5 | Уравнение луча в параксиальном приближение | 3 |
| 1.6 | Пример слоистой среды | 4 |
| 2 | Матричная оптика | 5 |
| 2.1 | Матрица перемещения | 5 |
| 2.2 | Матрица преломления на сферической поверхности | 5 |
| 2.3 | Общий подход | 5 |
| 2.4 | Задачи | 5 |
| 3 | Матричная оптика (Продолжение) | 6 |
| 3.1 | Периодические оптические системы | 7 |
| 4 | Оптика пучков | 8 |
| 4.1 | Параболическое приближение | 8 |
| 4.2 | Интенсивность | 9 |

1 Геометрическая оптика

1.1 Волновое уравнение

В общем оптика устроена как-то так: ГО \subset ВО \subset ЭО \subset КО. Вспомним уравнения Максвелла

$$\begin{cases} \operatorname{div} \mathbf{D} = 4\pi\rho \\ \operatorname{div} \mathbf{B} = 0 \\ \operatorname{rot} \mathbf{E} = -\frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} \\ \operatorname{rot} \mathbf{H} = \frac{4\pi}{c} \mathbf{j} + \frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{D}}{\partial t} \end{cases} \Rightarrow \operatorname{rot} \operatorname{rot} \mathbf{E} = -\frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t} \operatorname{rot} \mathbf{B} \Rightarrow \nabla^2 \mathbf{E} - \frac{\varepsilon\mu}{c^2} \frac{\partial^2 \mathbf{E}}{\partial t^2} = 0$$

Будем считать, что нет свободных токов и зарядов. Как вариант, можно найти решение в виде

$$\mathbf{E} = \mathbf{E}_0 \exp(i\omega t - \mathbf{k} \cdot \mathbf{r}).$$

Важно, что верны формально замены

$$\frac{\partial}{\partial t} \rightarrow i\omega, \quad \begin{cases} \partial_x \rightarrow -ik_x, \\ \partial_y \rightarrow -ik_y, \\ \partial_z \rightarrow -ik_z, \end{cases} \Rightarrow \nabla \rightarrow -i\mathbf{k}, \quad \nabla^2 \rightarrow -k^2.$$

Приходим к уравнению вида

$$-k^2 \mathbf{E} + \frac{\varepsilon\mu}{c^2} \omega^2 \mathbf{E} = 0 \Rightarrow \frac{\omega^2}{k^2} = \frac{c^2}{\varepsilon\mu}, \quad \rightarrow \quad \frac{\omega}{k} = \frac{c}{\sqrt{\varepsilon\mu}} = \frac{c}{\sqrt{\varepsilon}} = \frac{c}{n}.$$

Можем посмотреть на $\omega t - \mathbf{k} \cdot \mathbf{r} = \text{const}$. Тогда

$$\omega dt - k dz = 0, \quad \Rightarrow \quad \frac{dz}{dt} = \frac{\omega}{k}.$$

1.2 Уравнения эйконала

1. Свет распространяется в виде лучей.
2. Среда характеризуется показателем преломления n , более того¹ $c_{\text{ср}} = c/n$.
3. $\int n dl \rightarrow \min$ (принцип Ферма).

Def 1.1. *Оптический путь* можем определить, как

$$S = \int_A^B n(\mathbf{r}) dl.$$

Посмотрим на уравнение

$$\nabla^2 \mathbf{E} - \frac{n^2}{c^2} \frac{\partial^2 \mathbf{E}}{\partial t^2} = 0, \quad \Rightarrow \quad E(\mathbf{r}, t) = a(\mathbf{r}) \exp(ik_0 \Phi(\mathbf{r}) - i\omega t),$$

где $\Phi(\mathbf{r})$ называем *эйконалом*, а a - амплитуда.

Тогда формально получаем следующее:

$$\frac{\partial}{\partial t} \rightarrow -i\omega, \quad \frac{\partial^2}{\partial t^2} \rightarrow -\omega^2, \quad \frac{\partial}{\partial x} E = a'_x \exp(\dots) + a(\mathbf{r}) ik_0 \Phi'_x \exp(\dots),$$

И для второй производной

$$\frac{\partial^2 E}{\partial x^2} = a''_{xx} \exp(\dots) + 2ik_0 a'_x \Phi'_x \exp(\dots) + ik_0 a \Phi''_{xx} \exp(\dots) - a(\mathbf{r}) k_0^2 |\Phi'_x|^2 \exp(\dots).$$

Таким образом нашли ΔE

$$\nabla^2 E = \nabla^2 a \exp(\dots) - a(\mathbf{r}) k_0^2 |\operatorname{grad} \Phi|^2 \exp(\dots) + i(2k_0(\operatorname{grad} a, \operatorname{grad} \Phi) + k_0 a \nabla^2 \Phi) \exp(\dots).$$

Внимательно посмотрели на волновое уравнение, решили сгруппировать вещественную часть и мнимую

$$\nabla^2 a \exp(\dots) - a(\mathbf{r}) k_0^2 |\operatorname{grad} \Phi|^2 \exp(\dots) + \frac{\omega^2}{c^2} n^2 a \exp(\dots) = 0, \quad \Rightarrow \quad |\operatorname{grad} \Phi|^2 = \underbrace{\frac{1}{a l_0^2} \nabla^2 a}_{\text{изм. ампл.}} + n^2.$$

¹Будем считать, что лучу нужно проходить больший оптический путь.

Ну, будем считать, что (настоящая область применимости волновой оптики)

$$\left| \lambda \frac{\partial^2 a}{\partial x^2} \right| \ll \left| \frac{\partial a}{\partial x} \right|, \quad \Leftrightarrow \quad \left| \lambda \frac{\partial a}{\partial x} \right| \ll a, \quad \lambda \rightarrow 0.$$

И приходим к уравнению Эйконала

$$\boxed{|\text{grad } \Phi| = n.} \quad (1.1)$$

Ещё раз вспомним, что волновой фронт имеет вид

$$\omega t - k_0 \Phi = \text{const.}$$

Запишем, что (живём вдоль \mathbf{S})

$$\text{grad } \Phi = n\mathbf{S}, \quad \|\mathbf{S}\| = 1, \quad \frac{\partial \Phi}{\partial S} = n.$$

Тогда

$$\omega dt - k_0 d\Phi = 0, \quad \Rightarrow \quad \omega dt = k_0 d\Phi = k_0 \frac{\partial \Phi}{\partial S} dS = k_0 n dS.$$

1.3 Принцип Ферма

Пусть Φ – однозначно задан, тогда

$$\text{grad } \Phi = n\mathbf{S}, \quad \Rightarrow \quad \oint n\mathbf{S} \cdot d\mathbf{l} = 0, \quad \Rightarrow \quad \int_{ACB} n\mathbf{S} \cdot d\mathbf{l} = \int_{ADB} n\mathbf{S} \cdot d\mathbf{l}.$$

Но $\mathbf{S} \cdot d\mathbf{l} = S dl = dl$ на ACB . Тогда

$$\int_{ACB} n dl = \int_{ADB} n\mathbf{S} \cdot d\mathbf{l} \leq \int_{ADB} n dl.$$

Что доказывает принцип Ферма.

1.4 Траектория луча (?)

Для луча верно, что

$$n\mathbf{S} = \text{grad } \Phi, \quad |d\mathbf{r}| = dl, \quad \mathbf{S} = \frac{d\mathbf{r}}{dl}.$$

В таком случае верно, что

$$n \frac{d\mathbf{r}}{dl} = \text{grad } \Phi, \quad \Rightarrow \quad \frac{d}{dl} \left(n \frac{d\mathbf{r}}{dl} \right) = \frac{d}{dl} \text{grad } \Phi = \text{grad } \frac{d\Phi}{dl} = \text{grad } n.$$

Получили уравнение траектории луча

$$\boxed{\frac{d}{dl} \left(n \frac{d\mathbf{r}}{dl} \right) = \text{grad } n.} \quad (1.2)$$

Например, в однородной среде

$$n = \text{const}, \quad \Rightarrow \quad \frac{d^2 \mathbf{r}}{dl^2} = 0, \quad \Rightarrow \quad \mathbf{r} = \mathbf{a}l + \mathbf{b}.$$

Можно сделать ещё так (найти кривизну траектории?)

$$\mathbf{S} \frac{dn}{dl} + n \frac{d\mathbf{S}}{dl} = \nabla n, \quad \Rightarrow \quad \frac{d\mathbf{S}}{dl} = \frac{1}{n} \left(\nabla n - \mathbf{S} \frac{dn}{dl} \right).$$

Получаем (вспомнив трёхгранник Френе)

$$\frac{\mathbf{N}}{R} = \frac{1}{n} \left(\nabla n - \mathbf{S} \frac{dn}{dl} \right), \quad \Rightarrow \quad 0 < \frac{N^2}{R} = \frac{(\mathbf{N} \cdot \nabla n)}{n},$$

или

$$(\mathbf{N} \cdot \nabla n) > 0, \quad \Rightarrow \quad \text{луч поворачивает в } \uparrow n. \quad (1.3)$$

1.5 Уравнение луча в параксиальном приближение

Пусть есть некоторая $n(y)$. Пусть луч движется $\theta(y)$, рассмотрим ситуацию преломления, тогда

$$n(y) \cos \theta(y) = n(y + dy) \cos \theta(y + dy), \quad \Rightarrow \quad \left(n(y) + \frac{dn}{dy} \Delta y \right) (\cos \theta(y) - \sin \theta(y)).$$

Раскрыв скобки, получим

$$n(y) \cos \theta(y) = n(y) \cos \theta(y) + \frac{dn}{dy} \cos \theta(y) \Delta y - n(y) \sin \theta(y) \frac{d\theta}{dy} \Delta y.$$

Запишем чуть аккуратнее:

$$\frac{dn}{dy} \cos \theta(y) = n(y) \sin \theta(y) \frac{d\theta}{dy},$$

Считая, что $\sin \theta(y) \approx \theta(y) = dy/dx$, тогда

$$\frac{1}{n} \frac{dn}{dy} = \operatorname{tg} \theta \frac{d\theta}{dy} = \frac{d\theta}{dx} = \frac{d^2 y}{dx^2}, \quad \Rightarrow \quad y''_{xx} = \frac{1}{n} \frac{dn}{dy}. \quad (1.4)$$

1.6 Пример слоистой среды

Рассмотрим вещество с коммерческим названием SELFOC и переменным показателем преломления вида

$$n^2 = n_0^2(1 - \alpha^2 y^2)$$

Считая $\alpha y \ll 1$, подставляя в уравнение луча находим, что

$$y''_{xx} = \frac{1}{n_0(1 - \alpha^2 y^2)^{1/2}} \frac{dn}{dy} = \frac{-n_0 \alpha^2 y}{n_0} = -\alpha^2 y,$$

и мы снова всё свели к гармоническому осциллятору.

Нужно ещё разобрать мнимую часть, в которой сидит факт об отсутствии взаимодействия лучей.

2 Матричная оптика

Будем рассматривать оптически центрированные системы, введем нормально к OX ось OY . Всё у нас аксиально симметрично, тогда луч можно характеризовать

$$\{y_1, \theta_1\} \rightarrow \{y_1, n_1\theta_1\},$$

где принято обозначение $n\theta \stackrel{\text{def}}{=} V$.

Вообще после прохождения оптической системы можем записать, что происходит некоторое линейное преобразование

$$\begin{pmatrix} y_2 \\ n_1\theta_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} A & B \\ C & D \end{pmatrix} \begin{pmatrix} y_1 \\ n_1\theta_1 \end{pmatrix}.$$

2.1 Матрица перемещения

Пусть луч распространяется в однородной среде, под θ_1 распространяется, тогда $\theta_2 = \theta_1$. Что произошло с y ? Ну, $y_2 = y_1 + l\theta_1$, тогда

$$\begin{pmatrix} y_2 \\ n_2\theta_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 & l/n \\ 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} y_1 \\ n_1\theta_1 \end{pmatrix}, \quad \begin{pmatrix} y_2 \\ \theta_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 & l \\ 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} y_1 \\ \theta_1 \end{pmatrix}, \quad (2.1)$$

где соответствующую матрицу обозначим за T .

2.2 Матрица преломления на сферической поверхности

Есть некоторая ось OX , будем считать радиус кривизны положительным, если он идёт направо. Смотреть рис. 02.1. Верно, что

$$n_1\beta_1 = n_2\beta_2, \quad \beta_1 = \theta_1 + \alpha, \quad \beta_2 = \theta_2 + \alpha.$$

Тогда,

$$\alpha = \frac{y_1}{R}, \quad \Rightarrow \quad n_2\theta_2 = n_1\theta_1 + (n_1 - n_2)\frac{y_1}{R}, \quad \Leftrightarrow \quad V_2 = V_1 + \frac{n_1 - n_2}{R}y_1.$$

Теперь можем записать матрицу преломления P

$$P(y, V) = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ -\frac{n_2 - n_1}{R} & 1 \end{pmatrix}, \quad P(y, \theta) = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ \frac{n_2 - n_1}{n_2 R} & \frac{n_1}{n_2} \end{pmatrix}, \quad (2.2)$$

где $(n_2 - n_1)/R$ называют *оптической силой*.

2.3 Общий подход

Пусть есть схема рис. 02.2, тогда

$$\underbrace{M_3 M_2 M_1}_M \mathbf{a} = \mathbf{b}, \quad \Leftrightarrow \quad \mathbf{a} = M_1^{-1} M_2^{-1} M_3^{-1} \mathbf{b}.$$

Посмотрим на коэффициенты, приравнявая их к 0. Пусть

$$\begin{pmatrix} y_2 \\ \theta_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} A & B \\ C & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} y_1 \\ \theta_1 \end{pmatrix},$$

тогда $\theta_2 = cy_1$, тогда при $D = 0$, получается, что $ОП_1$ – фокальная плоскость (слева).

Пусть $B = 0$, тогда $y_2 = Ay_1$, тогда это изображение, и говорим, что эти *плоскости сопряженные*, а коэффициент A – *коэффициент поперечного увеличения*.

Пусть $C = 0$, тогда $\theta_2 = \theta_1 D$, что соответствует телескопической системой, а коэффициент D – *коэффициент углового увеличения*.

Теперь рассмотрим $A = 0$, получается, что это фокальная плоскость справа.

2.4 Задачи

Пример №0

Рассмотрим преломление на первой границе, где

$$\begin{pmatrix} 1 & 0 \\ \frac{n-1}{R_2} & n \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ \frac{1-n}{nR_1} & 1/n \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ \frac{n-1}{R_2} + \frac{1-n}{R_1} & 1 \end{pmatrix},$$

получается оптическая сила системы получилась равной

$$(n-1) \left(-\frac{1}{R_2} + \frac{1}{R_1} \right),$$

согласно определению.

Найдём теперь после линзы изображение объекта (рис. 02.4)

$$\begin{pmatrix} 1 & b \\ 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ -1/F & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & a \\ 0 & 1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 - \frac{b}{F} & b \\ -\frac{1}{F} & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & a \\ 0 & 1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 - b/F & a(1 - b/F) + b \\ -1/F & -a/F + 1 \end{pmatrix}.$$

Для сопряженности плоскостей необходимо и достаточно, чтобы $B = 0$, то есть

$$a + b - \frac{ab}{F} = 0, \quad \Rightarrow \quad \frac{1}{a} + \frac{1}{b} = \frac{1}{F}.$$

Тогда увеличение можно увидеть в $A = 1 - b/F$.

Пример №2

Показатель преломления $n = 1.56$, высота стрелки $h = 2$ мм, в переменных (y, V) запишем (см. рис. 02.5)

$$\begin{pmatrix} 1 & x/n \\ 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ -0.56/2.8 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & 15 \\ 0 & 1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 - \frac{x}{7.8} & 15 - \frac{x}{0.78} \\ -0.2 & -2 \end{pmatrix},$$

требуя сопряженности плоскостей

$$15 - \frac{x}{0.78} = 0, \quad \Rightarrow \quad x = 11.7 \text{ см.}$$

Коэффициент увеличения а-ля $1/D$, то есть равен $-1/2$.

Пример №4

Параллельный пучок света проходит через шарик радиуса $R = 1$ см, с показателем преломления $n = 1.4$.

С шариком $n = 2$ луч собирается на полюсе шарика. В общем случае

$$\begin{pmatrix} 1 & F \\ 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ -\frac{(1-n)}{-R} & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & \frac{2R}{n} \\ 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ -\frac{n-1}{R} & 1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} -\frac{2F(n-1)+(n-2)R}{nR} & \frac{F(-n)+2F+2R}{n} \\ \frac{2-2n}{nR} & \frac{2}{n} - 1 \end{pmatrix},$$

тогда

$$-2F(n-1) = R(n-2).$$

Пример №11

См. рис. 02.5. Пусть оптические силы P_1 и P_2 , а расстояние l , тогда

$$\begin{pmatrix} 1 & 0 \\ -\frac{1}{F_2} & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & l \\ 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ -\frac{1}{F_1} & 1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 - \frac{l}{F_1} & l \\ -\frac{F_1+F_2-l}{F_1F_2} & 1 - \frac{l}{F_2} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 - P_1 & l \\ P_1 + P_2 - P_1P_2l & 1 - P_2 \end{pmatrix}.$$

Давайте считать $1/F = (n-1)G$. Хочется избавиться от зависимости от n . Тогда

$$l = \frac{1}{2} \left(\frac{1}{(n-1)G_1} + \frac{1}{(n-1)G_2} \right) = \frac{F_1 + F_2}{2}.$$

3 Матричная оптика (Продолжение)

Обобщение на случай отражения

Была некоторая матрица преломления

$$P(y, V) = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ -\frac{n_2-n_1}{R} & 1 \end{pmatrix},$$

и матрица распространения

$$T = \begin{pmatrix} 1 & l/n \\ 0 & 1 \end{pmatrix}.$$

В случае отражения видимо хочется заменить $n \rightarrow -n$. Знак θ определяется, как вниз, или вверх.

Пусть теперь $n_1 = n$, $n_2 = -n$, тогда матрица отражения

$$R = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ -(-n - n)/r & 1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 2n/r & 1 \end{pmatrix}.$$

Так фокусное расстояние для сферического зеркала $R/2$, что логично. В случае же, если мы захотим следить за направлениями осей, то можно вернуться к переменным $\{z, \theta\}$.

Пример 1 (плоскопараллельная пластина)

Пусть есть пластинка толщины h , то

$$\begin{pmatrix} 1h/n & 0 \\ 1 & 0 \end{pmatrix}^N = \begin{pmatrix} 1 & hN/n \\ 0 & 1 \end{pmatrix}.$$

Пример 2 (плоскопараллельная пластина)

Задача 13, см. рис. 03.1, блокнот 3, что позволяет построить матрицу отражения. Если добавить распространения в воздухе, то можно поговорить про фокальные плоскости.

3.1 Периодические оптические системы

Пусть есть некоторая периодическая система с матрицей $ABCD$, действующая на луч $\{y_0, V_0\}$

$$\begin{pmatrix} y_m \\ V_m \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} A & B \\ C & D \end{pmatrix}^m \begin{pmatrix} y_0 \\ V_0 \end{pmatrix}.$$

Хотелось бы понять на устойчивость такого действия системы на луч, для этого посмотрим на

$$\begin{pmatrix} y_{m+1} \\ V_{m+1} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} A & B \\ C & D \end{pmatrix} \begin{pmatrix} y_m \\ V_m \end{pmatrix}, \quad \Rightarrow \quad \begin{cases} y_{m+1} = Ay_m + Bv_m \\ v_{m+1} = Cy_m + Dv_m \end{cases} \Rightarrow V_m = \frac{y_{m+1} - Ay_m}{B},$$

теперь можем, забыв про V , говорить про y_m

$$\frac{y_{m+1} - Ay_{m+1}}{B} = Cy_m + \frac{D(y_{m+1} - Ay_m)}{B}, \quad \Rightarrow \quad y_{m+2} - Ay_{m+1} = BCy_m + D(y_{m+1} - Ay_m)$$

и, наконец,

$$y_{m+2} - (A + D)y_{m+1} + \overbrace{(AD - BC)}^1 y_m = 0,$$

которое решается также, как и диффур, подстановкой $y_m = y_0 h^m$, тогда

$$y_m = y_0 h^m, \quad \Rightarrow \quad h^2 - (A + D)h + 1 = 0,$$

считая $\text{tr } M = A + D \stackrel{\text{def}}{=} 2b$, находим, что

$$h^2 - 2bh + 1 = 0, \quad \Rightarrow \quad h_{1,2} = b \pm \sqrt{b^2 - 1}$$

что приводит нас к некоторому к следующей классификации

$|b| > 1$ – неустойчивый режим

$|b| = 1$ – граница

$|b| < 1$ – устойчивость

Рассмотрим $b < 1$ и для удобства положим $b = \cos \varphi$, тогда

$$h_{1,2} = \cos \varphi \pm i \sin \varphi = e^{\pm i\varphi}, \quad \Rightarrow \quad y_m = \alpha_1 e^{im\varphi} + \alpha_2 e^{-im\varphi} = \underline{y_{\max}} \sin(m\varphi + \underline{\varphi_0}),$$

где подчеркнутые параметры определяются начальными условиями.

Стоит заметить, что хотелось бы θ_m периодической.

Пример 2

См. рис. 03.2, блокнот 3. Получаем b

$$b = \frac{2 - f/F}{2}, \quad |b| < 1, \quad \Rightarrow \quad 0 < \frac{d}{F} < 4.$$

Пусть $d = F$, тогда $b = 1/2$, соответственно $b = \cos \varphi$, и $\varphi = \pi/3$, получается система будет периодичной.

При $d = 2F$, $b = 0$. При $d = 0$ получим одну линзу. При $d = 4F$ будем понятная картинка.

Пример 3 (Оптический резонатор)

Матрица будет выглядеть так (см. Блокнот). Тогда b

$$b = 2 \underbrace{\left(1 + \frac{L}{R_1}\right)}_{g_1} \underbrace{\left(1 + \frac{L}{R_2}\right)}_{g_2} - 1,$$

и рассмотрим $0 \leq g_1 g_2 \leq 1$.

Первый случай (1) плоского резонатора находится на границе. Другой случай (2) это симметричный кофокальный резонатор, тогда $R_1 = -L$, и $R_2 = -L$. Возможен симметричный концентрический $R_1 = R_2 = -L/2$.

Пусть есть некоторая активная среда, процесс накачки.

4 Оптика пучков

Вспомним волновое уравнение

$$\nabla^2 E - \frac{\varepsilon \mu}{c^2} \frac{\partial^2 E}{\partial t^2} = 0,$$

пусть $\varepsilon \neq 1$ и $\mu = 1$, считая волну монохроматической всегда можем получить уравнение Гельмгольца

$$E = f(r) \exp(-i\omega t), \quad \Rightarrow \quad \nabla^2 f + \varepsilon k^2 f = 0,$$

где $k_0^2 = \omega^2/c^2$. Есть решение в виде плоской волны $f_0 e^{-k_0 \cdot r}$, решение в виде $Ar^{-1} e^{ik_0 \cdot r}$. Можно рассматривать также параболическое приближение.

Выберем некоторую ось z . Есть два места, где встречается r – в числителе и аргументе экспоненты. Известно, что $r^2 = \rho^2 + z^2$, тогда

$$r = \sqrt{\rho^2 + z^2} = z \left(1 + \frac{\rho^2}{z^2}\right)^{1/2} \approx z + \frac{\rho^2}{2z}.$$

Говоря об аргументе хочется, чтобы всё работало, для этого

$$\frac{2\pi}{\lambda} \left(z + \frac{\rho^2}{2z} + \dots\right) = \frac{2\pi}{\lambda} z + \frac{2\pi}{\lambda} \frac{\rho^2}{2z} + \dots, \quad \Rightarrow \quad \frac{2\pi}{\lambda} \frac{\rho^2}{2z} \ll \pi.$$

Так² и пришли к *параболическому приближению*, вида

$$f = \frac{A}{z} \exp\left(ikz + ik \frac{\rho^2}{2z}\right).$$

4.1 Параболическое приближение

Подробнее посмотрим на

$$f(\mathbf{r}) = A(\mathbf{r}) \exp(ikz).$$

Точнее нас интересует некоторая модуляция сигнала

$$\begin{aligned} \frac{\partial A}{\partial z} \lambda \ll A &\Rightarrow \frac{\partial A}{\partial z} \ll \frac{A}{\lambda} \Rightarrow \frac{\partial A}{\partial z} \ll A \cdot k, \\ \frac{\partial^2 A}{\partial z^2} \cdot \lambda \ll \frac{\partial A}{\partial z} &\Rightarrow \dots \Rightarrow \frac{\partial^2 A}{\partial z^2} \ll \frac{\partial A}{\partial z} \cdot k. \end{aligned}$$

Считая $k^2 = \varepsilon \omega^2/c^2$, можем записать, что

$$\nabla^2 f + \frac{\varepsilon}{c^2} \omega^2 f = 0, \quad \Rightarrow \quad \nabla^2 f + k^2 f = 0, \quad \Rightarrow \quad \frac{\partial f}{\partial z} = \frac{\partial A}{\partial z} e^{ikz} + A i k e^{ikz}$$

где

$$\nabla^2 = \frac{\partial^2}{\partial z^2} + \nabla_{\perp}^2.$$

Для второй производной

$$\frac{\partial^2 f}{\partial z^2} = \frac{\partial^2 A}{\partial z^2} e^{ikz} + 2 \frac{\partial A}{\partial z} i k e^{ikz} - A k^2 e^{ikz}.$$

Подставляя всё в уравнение находим, что

$$\frac{\partial^2 A}{\partial z^2} + 2 \frac{\partial A}{\partial z} i k - A k^2 + \nabla_{\perp}^2 A + A k^2 = 0.$$

²Видно, что входит n зон Френеля.

Вспоминая малость второй производной, получаем

$$\boxed{\nabla_{\perp}^2 A + 2ik \frac{\partial A}{\partial z} = 0} \quad - \text{параксиальное приближение уравнения Гельмгольца.} \quad (4.1)$$

Возможно, тут минус. На всякий случай хочется проверить, что параболическая волна это решение.

Однако, мы будем подробнее работать конкретно с решением

$$f(r) = \frac{A}{z} \exp\left(-ikz - ik \frac{\rho^2}{2z}\right), \quad \Rightarrow \quad f(r) = A(r) e^{-ikz}, \quad A(r) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{A}{z} \exp\left(-ik \frac{\rho^2}{2z}\right).$$

Здесь хочется сделать некоторый сдвиг

$$z \longrightarrow q(z) \stackrel{\text{def}}{=} z + iz_0,$$

где $z_0 = \text{const}$ (Рэлеевская длина), $q(z)$ – q -параметр. Тогда уравнение придет к виду

$$f(r) = \frac{A}{z + iz_0} \exp\left(-ikz - ik \frac{\rho^2}{2(z + iz_0)}\right).$$

Далее заметим, что

$$\frac{1}{q(z)} = \frac{1}{z + iz_0} = \frac{z - iz_0}{z^2 + z_0^2}, \quad \Rightarrow \quad f(r) = A \left(\frac{z}{z^2 + z_0^2} - i \frac{z_0}{z^2 + z_0^2} \right) \exp\left(-ikz - ik \frac{\rho^2}{2} \left(\frac{z}{z^2 + z_0^2} - i \frac{z_0}{z^2 + z_0^2} \right)\right).$$

Тогда получается

$$f(r) = A \left(\frac{z}{z^2 + z_0^2} - i \frac{z_0}{z^2 + z_0^2} \right) \exp\left(-\frac{k\rho^2}{2} \frac{z_0}{z^2 + z_0^2}\right) \exp\left(-ikz - ik \frac{\rho^2 z}{2(z^2 + z_0^2)}\right).$$

Внимательно оглядев выражение в экспоненте, понимаем что хочется переписать его в виде

$$-\frac{2\pi}{\lambda} \frac{\rho^2 z_0}{(z^2 + z_0^2)} = -\frac{\rho^2}{\frac{\lambda}{z_0\pi}(z^2 + z_0^2)} = -\frac{\rho^2}{W^2(z)}, \quad W^2(z) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\lambda}{z_0\pi}(z^2 + z_0^2). \quad (4.2)$$

Другим переобозначением будет

$$\frac{z}{z^2 + z_0^2} = \frac{1}{z \left(1 + \frac{z_0^2}{z^2}\right)}, \quad R(z) \stackrel{\text{def}}{=} z \left(1 + \frac{z_0^2}{z^2}\right). \quad (4.3)$$

Тогда исходное уравнение переписывается в виде

$$f(r) = A \left(\frac{1}{R(z)} - i \frac{\lambda}{\pi W^2(z)} \right) \exp\left(-\frac{\rho^2}{W^2(z)}\right) \exp\left(-ikz - ik \frac{\rho^2}{2R(z)}\right).$$

Приводя к удобной форме комплексную амплитуду, получим

$$f(r) = \frac{A}{iz_0} \frac{W_0}{W(z)} \exp\left(-\frac{\rho^2}{W^2(z)}\right) \exp\left(-ikz - ik \frac{\rho^2}{2R(z)} + i\zeta(z)\right), \quad \zeta \stackrel{\text{def}}{=} \arctan \frac{z}{z_0}, \quad W_0 \stackrel{\text{def}}{=} W(0). \quad (4.4)$$

4.2 Интенсивность

Def 4.1. Интенсивность есть

$$I = \langle |S| \rangle_t = \left\langle \frac{c}{4\pi} \sqrt{\varepsilon} E^2 \right\rangle = \frac{cn}{4\pi} \langle E^2 \rangle = \frac{cn}{8\pi} E_0^2, \quad [I] = \frac{\text{Дж}}{\text{с} \cdot \text{см}^2} = \frac{\text{Вт}}{\text{см}^2}.$$

Но далее $I \sim E_0^2$ превращается $I = E^2$. Вспоминая, что всё хорошо, и $I = EE^*$, находим, что

$$I = A_0^2 \frac{W_0^2}{W^2(z)} \exp\left(-\frac{2\rho^2}{W^2(z)}\right), \quad (4.5)$$

и именно поэтому пучки называются Гауссовыми. Получается, что при увеличении z наш пучок размывается (см. $I(\rho)$). Если мы задумаемся, что есть $I_{\text{центр}}(z) \sim 1/z^2$.

Если нас интересует мощность, то

$$P = \int_0^\infty I(\rho) 2\pi\rho d\rho = \frac{1}{2} I_0 \pi W_0^2, \quad I_0 = A_0^2.$$

Если посчитать

$$\alpha = \frac{1}{P} \int_0^{\rho_0} I(\rho, z) 2\pi\rho d\rho = 1 - \exp\left(-\frac{2\rho_0^2}{W^2(z)}\right),$$

так, например, $\rho_0 = W(z)$ приводит к величине $\alpha \approx 0.86$, а при $\rho_0 = \frac{3}{2}W(z)$ получим $\alpha \approx 0.99$. Поэтому $W(r)$ называется *радиусом (диаметром) пучка*.

Вспомним зависимость радиуса пучка от z

$$W(z) = \sqrt{\frac{\lambda z_0}{\pi} \left(1 + \frac{z^2}{z_0^2}\right)},$$

где в $W_0 = W(0) = \sqrt{\lambda z_0/\pi}$, а при больших z

$$\lim_{z \rightarrow \infty} W(z) \approx z \sqrt{\frac{\lambda}{\pi z_0}}, \quad \theta = \sqrt{\frac{\lambda}{\pi z_0}} = \frac{W_0}{z_0} = \lambda \sqrt{\frac{1}{\lambda \pi z_0}} \approx \frac{\lambda}{W_0}.$$

Также можно указать $2z_0$ – *глубина резкости*.

Если взять гелий-неоновый лазер при длине волны $\lambda_0 = 633$ нм, получится из $2W_0 = 2$ см, то $2z_0 = 1$ км, а при $2W_0 = 200$ мкм будет $2z_0 = 1$ мм.

Тот момент, что фаза набегает на π – эффект Гюйи. Говоря о волновом фронте,

$$k \left(z + \frac{\rho^2}{2R} \right) + \zeta(z) = 2\pi m, \quad \Rightarrow \quad z + \frac{\rho^2}{2R} = m\lambda + \frac{\zeta\lambda}{2\pi},$$

что приводит нас к тому, что $\rho^2/2R$ – *радиус кривизны*.