

сти формфакторов. В то же время этот путь позволяет исследовать многие сложные явления типа *глубоко неупругих процессов* и даёт благодаря условиям унитарности и перекрёстной симметрии способы исследования связей между амплитудами и сечениями отд. процессов.

Т. о., исследование аналитич. свойств амплитуд, основанное на аксиоматическом *S*-матричном подходе с условиями причинности и предположениями о спектре масс (см. *Аксиоматическая квантовая теория поля*), позволяет получать, хотя и ограниченные, но важные точные результаты.

*Лит.:* Heisenberg W., Beobachtb. Größen in der Theorie der Elementarteilchen, «Z. Phys.», 1943, Bd 120, S. 513, 673; Новейшее развитие квантовой электродинамики, Сб. ст., под ред. Д. Д. Иваненко, М., 1954; Боголюбов Н. Н., Ширков Д. В., Введение в теорию квантовых полей, 4 изд., М., 1984; Боголюбов Н. Н., Медведев В. В., Поливанов М. К., Вопросы теории дисперсионных соотношений, М., 1958; Померанчук И. Я., Равенство полных сечений взаимодействия нуклонов и антинуклонов при больших энергиях, «ЖЭТФ», 1958, т. 34, с. 725; Дирак П. А., М., Принципы квантовой механики, пер. с англ., 2 изд., М., 1979, гл. 8; Берестецкий В. В., Динамические свойства элементарных частиц и теория матрицы рассеяния, «УФН», 1962, т. 76, с. 25; Новожилков Ю. В., Введение в теорию элементарных частиц, М., 1972; Логунов А. А., Мествиришвили М. А., Хрусталев О. А., Ограничения на поведение сечений упругих и неупругих процессов при высоких энергиях, «ЭЧАЯ», 1972, т. 3, с. 515; Боголюбов Н. Н., Владимирова В. С., Тавхелидзе А. Н., Об автоматической асимптотике в квантовой теории поля, «ТМФ», 1972, т. 12, с. 305; Тодоров И. Т., Аксиоматический подход в квантовой теории поля, в кн.: Международная зимняя школа теоретической физики при ОИЯИ, Дубна, 1964; Медведев В. В., Поливанов М. К., К аксиоматическому построению матрицы рассеяния, там же; Файнберг В. Я., Уравнения квантовой теории поля в аксиоматическом подходе, там же; Меркурьев С. П., Фаддеев Л. Д., Квантовая теория рассеяния для систем нескольких частиц, М., 1985.

**МАТРИЧНЫЕ МЕТОДЫ** в оптике — использование матриц для описания поведения параксимальных (с малыми углами наклонов) световых пучков в оптич. системах с круговой симметрией, включающих элементы из однородной либо «линзоподобной» среды с плоскими или сферическими поверхностями. Преобразование поперечных координат  $x, y$  и углов наклона  $\alpha_x, \alpha_y$  лучей при прохождении через подобную систему описывается **лучевой матрицей**

$$M \equiv \begin{vmatrix} A & B \\ C & D \end{vmatrix},$$

элементы  $k$ -рой  $A, B, C, D$  однозначно связаны с такими характеристиками оптич. системы, как фокусное расстояние  $f$  и положение гл. плоскостей (в частности,  $C = -1/f$ ).

Если координатам и углам наклона луча на входной плоскости оптич. системы придать индекс «1», а на выходной плоскости индекс «2», то преобразование луча запишется в виде

$$\begin{vmatrix} x_2 & y_2 \\ \alpha_{x2} & \alpha_{y2} \end{vmatrix} = M \begin{vmatrix} x_1 & y_1 \\ \alpha_{x1} & \alpha_{y1} \end{vmatrix} \quad (1)$$

или  $\begin{vmatrix} x_2 \\ \alpha_{x2} \end{vmatrix} = M \begin{vmatrix} x_1 \\ \alpha_{x1} \end{vmatrix}, \quad \begin{vmatrix} y_2 \\ \alpha_{y2} \end{vmatrix} = M \begin{vmatrix} y_1 \\ \alpha_{y1} \end{vmatrix}.$

Входная и выходная плоскости всегда считаются расположенными в среде с показателем преломления  $n = 1$  (при необходимости рассмотрен траекторий лучей внутри среды с  $n \neq 1$  — в местах воображаемых её разрезов). Из (1) видно, что проекции траектории луча на две взаимно перпендикулярные осевые плоскости могут рассматриваться независимо друг от друга и единообразно.

Если имеется  $m$  оптич. систем, расположенных так, что выходная плоскость системы с матрицей  $M_1$  совмещена со входной плоскостью системы, обладающей матрицей  $M_2$  и т. д. вплоть до системы с матрицей  $M_m$ , то прохождению всей их совокупности соответствует матрица  $M_m \times M_{m-1} \times \dots \times M_2 \times M_1$ . Это позволяет рассчитывать матрицы сложных оптич. систем, исходя из знания матриц входящих в них элементов.

Любая оптич. система указанного выше класса может быть разбита на простейшие элементы всего двух типов — тонкие линзы и участки однородной среды. Матрица тонкой линзы с фокусным расстоянием  $f$  имеет элементы  $A = D = 1, B = 0, C = -1/f$ ; матрица участка длиной  $l$  однородной среды с показателем преломления  $n$  состоит из элементов  $A = D = 1, C = 0, B = l/n$ . Участок «линзоподобной» среды, т. е. среды, показатель преломления  $k$ -рой меняется как  $n = n_0 + n_2(x^2 + y^2)$ , может быть представлен в виде набора исчезающе тонких слоёв однородной среды, разделённых линзами. Матрица такого участка состоит из элементов  $A = D = \text{ch}(l\sqrt{2n_2/n_0}), B = \text{sh}(l\sqrt{2n_2/n_0})/\sqrt{2n_0n_2}, C = 2n_0n_2B$  ( $l$  — длина участка).

Поскольку определители матриц простейших элементов равны единице, то у лучевых матриц любых оптич. систем  $AD - BC = 1$ .

$$M^{-1} = \begin{vmatrix} D & -B \\ -C & A \end{vmatrix}.$$

Если считать, что при движении назад по тому же лучу все его координаты остаются прежними, данная матрица описывает прохождение света через ту же систему в обратном направлении. Чаще, однако, заменяют знаки углов наклона на противоположные, тогда матрица прохождения системы в обратном направлении приобретает вид

$$\begin{vmatrix} D & B \\ C & A \end{vmatrix}.$$

Эти же самые матрицы используются и в скалярном приближении теории дифракции для нахождения  $f$ -ции отклика системы (*Грина функции*). Поле при этом считается монохроматическим стационарным с комплексной амплитудой  $u$ , действит. часть  $k$ -рой равна  $\text{Re}\{i\omega t\}$ . Распределение амплитуды  $u(x_2, y_2)$  на выходной плоскости системы при известном распределении  $u(x_1, y_1)$  на входной и в отсутствие потерь света из-за наличия непротелённых преломляющих поверхностей, диафрагм и т. п. находят по  $\phi$ -ле

$$u(x_2, y_2) = \frac{1}{i\lambda B} \iint u(x_1, y_1) \exp(ikL_{12}) dx_1 dy_1, \quad (2)$$

$$L_{12} = L_0 + \frac{1}{2B} [A(x_1^2 + y_1^2) + D(x_2^2 + y_2^2) - 2(x_1 x_2 + y_1 y_2)]. \quad (3)$$

Здесь  $\lambda$  — длина волны в вакууме ( $n = 1$ ),  $k = 2\pi/\lambda$  — волновое число,  $L_0$  — измеренное вдоль оси оптич. расстояние между входной и выходной плоскостями системы,  $A, B, D$  — элементы её лучевой матрицы. Величина  $L_{12}$  представляет собой *эйконал* — оптич. расстояние между точками  $(x_1, y_1)$  на входной плоскости и  $(x_2, y_2)$  на выходной, измеренное вдоль проходящего через эти точки луча, распространяющегося по законам геом. оптики.

Если входная и выходная плоскости оптически сопряжены, то  $B = 0$ , тогда (2) заменяется соотношением

$$u(x_2, y_2) = D \exp\{ik[L_0 + CD(x_2^2 + y_2^2)/2]\} \cdot u(x_1, y_1) \Big|_{\substack{x_1 = Dx_2 \\ y_1 = Dy_2}}$$

в этом случае входное распределение поля воспроизводится на выходной плоскости с увеличением  $1/D = A$ , с изменением интенсивности и дополнит. фазовым множителем.

В качестве примера использования М. м. найдём распределение поля в фокальной плоскости линзы с фокусным расстоянием  $f$  по распределению  $u(x_1, y_1)$  непосредственно перед линзой. Оптич. система, состоя-