

ФОТОН

§ 2. Квантование свободного электромагнитного поля

Поставив своей целью рассмотреть электромагнитное поле как квантовый объект, удобно исходить из такого классического описания поля, в котором оно характеризуется хотя и бесконечным, но дискретным рядом переменных; такое описание позволит непосредственно применить обычный аппарат квантовой механики. Представление же поля с помощью потенциалов, задаваемых в каждой точке пространства, есть по существу описание с помощью непрерывного множества переменных.

Пусть $\mathbf{A}(\mathbf{r}, t)$ — векторный потенциал свободного электромагнитного поля, удовлетворяющий «условию поперечности»

$$\operatorname{div} \mathbf{A} = 0. \quad (2,1)$$

При этом скалярный потенциал $\Phi = 0$, а поля \mathbf{E} и \mathbf{H} :

$$\mathbf{E} = -\dot{\mathbf{A}}, \quad \mathbf{H} = \operatorname{rot} \mathbf{A}. \quad (2,2)$$

Уравнения Максвелла сводятся к волновому уравнению для \mathbf{A} :

$$\Delta \mathbf{A} - \frac{\partial^2 \mathbf{A}}{\partial t^2} = 0. \quad (2,3)$$

Как известно (см. II, § 52), в классической электродинамике переход к описанию с помощью дискретного ряда переменных осуществляется путем рассмотрения поля в некотором большом, но конечном объеме пространства V^1). Напомним, как это делается, опустив детали вычислений.

Поле в конечном объеме может быть разложено на бегущие плоские волны, так что его потенциал изобразится рядом вида

$$\mathbf{A} = \sum_{\mathbf{k}} (\mathbf{a}_{\mathbf{k}} e^{i\mathbf{k}\mathbf{r}} + \mathbf{a}_{\mathbf{k}}^* e^{-i\mathbf{k}\mathbf{r}}), \quad (2,4)$$

где коэффициенты $\mathbf{a}_{\mathbf{k}}$ зависят от времени по закону

$$\mathbf{a}_{\mathbf{k}} \sim e^{-i\omega t}, \quad \omega = |\mathbf{k}|. \quad (2,5)$$

¹⁾ Во избежание загромождения формул лишними множителями будем полагать $V = 1$.

В силу условия (2,1) комплексные векторы \mathbf{a}_k ортогональны соответствующим волновым векторам: $\mathbf{a}_k \mathbf{k} = 0$.

Суммирование в (2,4) производится по бесконечному дискретному набору значений волнового вектора (его трех компонент k_x, k_y, k_z). Переход к интегрированию по непрерывному распределению можно произвести с помощью выражения

$$d^3k/(2\pi)^3$$

для числа возможных значений \mathbf{k} , приходящихся на элемент объема \mathbf{k} -пространства $d^3k = dk_x dk_y dk_z$.

Заданием векторов \mathbf{a}_k полностью определяется поле в данном объеме. Таким образом, эти величины можно рассматривать как дискретный набор классических «переменных поля». Для выяснения способа перехода к квантовой теории, однако, следует произвести еще некоторое преобразование этих переменных, в результате которого уравнения поля приобретают вид, аналогичный каноническим уравнениям (уравнениям Гамильтона) классической механики. Канонические переменные поля определяются посредством

$$\begin{aligned} \mathbf{Q}_k &= \frac{1}{\sqrt{4\pi}} (\mathbf{a}_k + \mathbf{a}_k^*), \\ \mathbf{P}_k &= \frac{-i\omega}{\sqrt{4\pi}} (\mathbf{a}_k - \mathbf{a}_k^*) = \dot{\mathbf{Q}}_k \end{aligned} \quad (2,6)$$

(они, очевидно, вещественны). Векторный потенциал выражается через канонические переменные согласно

$$\mathbf{A} = \sqrt{4\pi} \sum_{\mathbf{k}} \left(\mathbf{Q}_k \cos k\mathbf{r} - \frac{1}{\omega} \mathbf{P}_k \sin k\mathbf{r} \right). \quad (2,7)$$

Для нахождения функции Гамильтона H надо вычислить полную энергию поля

$$\frac{1}{8\pi} \int (\mathbf{E}^2 + \mathbf{H}^2) d^3x,$$

выразив ее через величины $\mathbf{Q}_k, \mathbf{P}_k$. Представив \mathbf{A} в виде разложения (2,7), вычислив \mathbf{E} и \mathbf{H} согласно (2,2) и произведя интегрирование, получим

$$H = \frac{1}{2} \sum_{\mathbf{k}} (\mathbf{P}_k^2 + \omega^2 \mathbf{Q}_k^2).$$

Каждый из векторов \mathbf{P}_k и \mathbf{Q}_k перпендикулярен волновому вектору \mathbf{k} , т. е. имеет по две независимые компоненты. Направление этих векторов определяет направление поляризации соответствующей волны. Обозначив две компоненты векторов $\mathbf{Q}_k, \mathbf{P}_k$ (в плоскости, перпендикулярной \mathbf{k}) посредством $Q_{k\alpha}, P_{k\alpha}$

($\alpha = 1, 2$), перепишем функцию Гамильтона в виде

$$H = \sum_{k\alpha} \frac{1}{2} (P_{k\alpha}^2 + \omega^2 Q_{k\alpha}^2). \quad (2,8)$$

Таким образом, функция Гамильтона распадается на сумму независимых членов, каждый из которых содержит только по одной паре величин $Q_{k\alpha}$, $P_{k\alpha}$. Каждый такой член соответствует бегущей волне с определенными волновым вектором и поляризацией, причем имеет вид функции Гамильтона одномерного гармонического осциллятора. Поэтому о полученном разложении говорят как о разложении поля на *осцилляторы*.

Перейдем теперь к квантованию свободного электромагнитного поля. Изложенный способ классического описания поля делает очевидным путь перехода к квантовой теории. Мы должны рассматривать теперь канонические переменные — обобщенные координаты $Q_{k\alpha}$ и обобщенные импульсы $P_{k\alpha}$ — как операторы с правилом коммутации

$$\hat{P}_{k\alpha} \hat{Q}_{k\alpha} - \hat{Q}_{k\alpha} \hat{P}_{k\alpha} = -i \quad (2,9)$$

(операторы же с разными $k\alpha$ все коммутативны друг с другом). Вместе с ними становятся операторами (эрмитовыми) также потенциал A и, согласно (2,2), напряженности E и H .

Последовательное определение гамильтониана поля требует вычисления интеграла

$$\hat{H} = \frac{1}{8\pi} \int (\hat{E}^2 + \hat{H}^2) d^3x, \quad (2,10)$$

в котором \hat{E} и \hat{H} выражены через операторы $\hat{P}_{k\alpha}$, $\hat{Q}_{k\alpha}$. Фактически, однако, некоммутативность последних при этом не проявляется, так как произведения $Q_{k\alpha} P_{k\alpha}$ входят с множителем $\cos kr \cdot \sin kr$, обращающимся в нуль при интегрировании по всему объему. Поэтому в результате для гамильтониана получается выражение

$$\hat{H} = \sum_{k\alpha} \frac{1}{2} (\hat{P}_{k\alpha}^2 + \omega^2 \hat{Q}_{k\alpha}^2), \quad (2,11)$$

в точности соответствующее классической функции Гамильтона, что и естественно было ожидать.

Определение собственных значений этого гамильтониана не требует особых вычислений, так как сводится к известной задаче об уровнях энергии линейных осцилляторов (см. III, § 23). Поэтому мы можем сразу написать для уровней энергии поля

$$E = \sum_{k\alpha} \left(N_{k\alpha} + \frac{1}{2} \right) \omega, \quad (2,12)$$

где $N_{k\alpha}$ — целые числа.

К обсуждению этой формулы мы вернемся в следующем параграфе, а сейчас выпишем матричные элементы величин Q_{ka} , что можно сделать непосредственно с помощью известных формул для матричных элементов координат осциллятора (см. III, § 23). Отличные от нуля матричные элементы равны

$$\langle N_{ka} | Q_{ka} | N_{ka} - 1 \rangle = \langle N_{ka} - 1 | Q_{ka} | N_{ka} \rangle = \sqrt{\frac{N_{ka}}{2\omega}}. \quad (2,13)$$

Матричные элементы величин $P_{ka} = \hat{Q}_{ka}$ отличаются от матричных элементов Q_{ka} лишь множителем $\pm i\omega$.

В дальнейших вычислениях, однако, будет удобнее пользоваться вместо величин Q_{ka} , P_{ka} их линейными комбинациями $\omega Q_{ka} \pm iP_{ka}$, которые имеют матричные элементы только для переходов $N_{ka} \rightarrow N_{ka} \pm 1$. Соответственно этому вводим операторы

$$\hat{c}_{ka} = \frac{1}{\sqrt{2\omega}} (\omega \hat{Q}_{ka} + iP_{ka}), \quad \hat{c}_{ka}^+ = \frac{1}{\sqrt{2\omega}} (\omega \hat{Q}_{ka} - iP_{ka}) \quad (2,14)$$

(классические величины c_{ka} , c_{ka}^* совпадают с точностью до множителя $\sqrt{2\pi/\omega}$ с коэффициентами a_{ka} , a_{ka}^* в разложении (2,4))

Матричные элементы этих операторов равны

$$\langle N_{ka} - 1 | c_{ka} | N_{ka} \rangle = \langle N_{ka} | c_{ka}^+ | N_{ka} - 1 \rangle = \sqrt{N_{ka}}. \quad (2,15)$$

Правило коммутации между \hat{c}_{ka} и \hat{c}_{ka}^+ получается с помощью определения (2,14) и правила (2,9):

$$\hat{c}_{ka} \hat{c}_{ka}^+ - \hat{c}_{ka}^+ \hat{c}_{ka} = 1. \quad (2,16)$$

Для векторного потенциала мы возвращаемся к разложению вида (2,4), в котором, однако, коэффициенты являются теперь операторами. Напишем его в виде

$$\hat{A} = \sum_{ka} (\hat{c}_{ka} \mathbf{A}_{ka} + \hat{c}_{ka}^+ \mathbf{A}_{ka}^*), \quad (2,17)$$

где

$$\mathbf{A}_{ka} = \sqrt{4\pi} \frac{e^{(a)}}{\sqrt{2\omega}} e^{i\mathbf{k}\mathbf{r}}. \quad (2,18)$$

Мы ввели обозначение $e^{(a)}$ для единичных векторов, указывающих направление поляризации осцилляторов; векторы $e^{(a)}$ перпендикулярны волновому вектору \mathbf{k} , причем для каждого \mathbf{k} имеются две независимые поляризации.

Аналогично для операторов \hat{E} и \hat{H} напишем

$$\hat{E} = \sum_{ka} (\hat{c}_{ka} \mathbf{E}_{ka} + \hat{c}_{ka}^+ \mathbf{E}_{ka}^*), \quad \hat{H} = \sum_{ka} (\hat{c}_{ka} \mathbf{H}_{ka} + \hat{c}_{ka}^+ \mathbf{H}_{ka}^*), \quad (2,19)$$

причем

$$\mathbf{E}_{ka} = i\omega \mathbf{A}_{ka}, \quad \mathbf{H}_{ka} = [n \mathbf{E}_{ka}] \quad (n = k/\omega). \quad (2,20)$$

Векторы $\mathbf{A}_{k\alpha}$ взаимно ортогональны в том смысле, что

$$\int \mathbf{A}_{k\alpha} \mathbf{A}_{k'\alpha'}^* d^3x = \frac{2\pi}{\omega} \delta_{\alpha\alpha'} \delta_{kk'}. \quad (2,21)$$

Действительно, если $\mathbf{A}_{k\alpha}$ и $\mathbf{A}_{k'\alpha'}$ различаются волновыми векторами, то их произведение содержит множитель $e^{i(k-k')r}$, дающий нуль при интегрировании по объему; если же они различаются лишь поляризациями, то $\mathbf{e}^{(\alpha)} \mathbf{e}^{(\alpha')*} = 0$, так как два независимых направления поляризации взаимно ортогональны. Аналогичные соотношения справедливы для векторов $\mathbf{E}_{k\alpha}$, $\mathbf{H}_{k\alpha}$. Их нормировку удобно записать в виде

$$\frac{1}{4\pi} \int (\mathbf{E}_{k\alpha} \mathbf{E}_{k'\alpha'}^* + \mathbf{H}_{k\alpha} \mathbf{H}_{k'\alpha'}^*) d^3x = \omega \delta_{kk'} \delta_{\alpha\alpha'}. \quad (2,22)$$

Подставив операторы (2,19) в (2,10) и произведя интегрирование с помощью (2,22), получим гамильтониан поля, выраженный через операторы \hat{c} , \hat{c}^+ :

$$\hat{H} = \sum_{k\alpha} \frac{1}{2} \omega (\hat{c}_{k\alpha} \hat{c}_{k\alpha}^+ + \hat{c}_{k\alpha}^+ \hat{c}_{k\alpha}). \quad (2,23)$$

Этот оператор в рассматриваемом представлении (матричные элементы операторов \hat{c} , \hat{c}^+ из (2,15)) диагонален, и его собственные значения совпадают, конечно, с (2,12).

В классической теории импульс поля определяется как интеграл:

$$\mathbf{P} = \frac{1}{4\pi} \int [\mathbf{E}\mathbf{H}] d^3x.$$

При переходе к квантовой теории заменяем \mathbf{E} и \mathbf{H} операторами (2,19) и без труда находим

$$\hat{\mathbf{P}} = \sum_{k\alpha} \frac{1}{2} (\hat{P}_{k\alpha}^2 + \omega^2 \hat{Q}_{k\alpha}^2) \mathbf{n} \quad (2,24)$$

— в соответствии с известным классическим соотношением между энергией и импульсом плоских волн. Собственные значения этого оператора

$$\mathbf{P} = \sum_{k\alpha} \mathbf{k} \left(N_{k\alpha} + \frac{1}{2} \right). \quad (2,25)$$

Представление операторов, осуществляемое матричными элементами (2,15), есть «представление чисел заполнения», — оно отвечает описанию состояния системы (поля) путем задания квантовых чисел $N_{k\alpha}$ (числа заполнения). В этом представлении операторы поля (2,19) (а с ними и гамильтониан (2,11)) действуют на волновую функцию системы, выраженную в функции

чисел $N_{k\alpha}$; обозначим ее $\Phi(N_{k\alpha}, t)$. Операторы поля (2,19) не зависят явно от времени. Это соответствует обычному в нерелятивистской квантовой механике шредингеровскому представлению операторов. Зависящим же от времени является при этом состояние системы $\Phi(N_{k\alpha}, t)$, причем эта зависимость определяется уравнением Шредингера

$$i \frac{\partial \Phi}{\partial t} = \hat{H} \Phi.$$

Такое описание поля по существу релятивистски инвариантно, поскольку оно базируется на инвариантных уравнениях Максвелла. Но эта инвариантность не выявлена явно, — прежде всего потому, что пространственные координаты и время входят в описание крайне несимметричным образом.

В релятивистской теории целесообразно придать описанию внешне более инвариантный вид. Для этой цели надо воспользоваться так называемым гейзенберговским представлением, в котором явная временная зависимость перенесена на сами операторы (см. III, § 13). Тогда время и координаты будут равноправным образом входить в выражения для операторов поля, а состояние системы Φ будет функцией только от чисел заполнения.

Для оператора \hat{A} переход к гейзенберговскому представлению сводится к замене в каждом члене суммы в (2,17), (2,18) множителя $e^{i\mathbf{k}\mathbf{r}}$ на $e^{i(\mathbf{k}\mathbf{r} - \omega t)}$, т. е. к тому, чтобы под $\mathbf{A}_{k\alpha}$ понимать зависящие от времени функции

$$\mathbf{A}_{k\alpha} = \sqrt{4\pi} \frac{e^{(a)}}{\sqrt{2\omega}} e^{-i(\omega t - \mathbf{k}\mathbf{r})}. \quad (2,26)$$

В этом легко убедиться, заметив, что матричный элемент гейзенберговского оператора для перехода $i \rightarrow f$ должен содержать множитель $\exp\{-i(E_i - E_f)t\}$, где E_i и E_f — энергии начального и конечного состояний (см. III, § 13). Для перехода с уменьшением или увеличением $N_{\mathbf{k}}$ на 1 этот множитель сводится соответственно к $e^{-i\omega t}$ или $e^{i\omega t}$. Это требование будет соблюдено в результате указанной замены.

В дальнейшем (при рассмотрении как электромагнитного поля, так и полей частиц) мы всегда будем подразумевать гейзенберговское представление операторов.

§ 3. Фотоны

Обратимся к обсуждению полученных формул квантования поля.

Прежде всего, формула (2,12) для энергии поля обнаруживает следующую трудность. Наиболее низкому уровню энергии