

стояние с  $j=1$ , электрическому квадрупольному — четное состояние с  $j=2$ , магнитному дипольному — четное состояние с  $j=1$ <sup>1)</sup>.

## § 7. Сферические волны фотонов

Определив возможные значения момента фотона, мы должны теперь найти соответствующие им волновые функции<sup>2)</sup>.

Рассмотрим сначала формальную задачу: определить такие векторные функции, которые являлись бы собственными функциями операторов  $\hat{j}^2$  и  $\hat{j}_z$ ; при этом мы не предпрещаем заранее, какие именно из этих функций входят в интересующие нас волновые функции фотона, и не учитываем условия поперечности.

Будем искать функции в импульсном представлении. Оператор координат в этом представлении  $\hat{\mathbf{r}} = i\partial/\partial\mathbf{k}$  (см. III (15,12)). Оператор же орбитального момента

$$\hat{\mathbf{l}} = [\hat{\mathbf{r}}\mathbf{k}] = -i\left[\mathbf{k} \frac{\partial}{\partial\mathbf{k}}\right],$$

т. е. отличается от оператора момента в координатном представлении лишь заменой буквы  $\mathbf{r}$  на  $\mathbf{k}$ . Поэтому решение поставленной задачи в обоих представлениях формально одинаково.

Обозначим искомые собственные функции посредством  $Y_{jm}$  и будем называть их *шаровыми векторами*. Они должны удовлетворять уравнениям

$$\hat{j}^2 Y_{jm} = j(j+1) Y_{jm}, \quad \hat{j}_z Y_{jm} = m Y_{jm} \quad (7,1)$$

(ось  $z$  — заданное направление в пространстве). Покажем, что этим свойством обладает любая функция вида  $\mathbf{a}Y_{jm}$ , где  $\mathbf{a}$  — какой-либо вектор, образованный с помощью единичного вектора  $\mathbf{n} = \mathbf{k}/\omega$ , а  $Y_{jm}$  — обычные (скалярные) шаровые функции. Последние будем везде определять согласно III, § 28:

$$Y_{lm}(\mathbf{n}) = (-1)^{\frac{m+|m|}{2}} i^l \sqrt{\frac{(2l+1)(l-|m|)!}{4\pi(l+|m|)!}} P_l^{|m|}(\cos\theta) e^{im\varphi} \quad (7,2)$$

( $\theta, \varphi$  — сферические углы, определяющие направление  $\mathbf{n}$ )<sup>3)</sup>.

<sup>1)</sup> Эти названия соответствуют терминологии классической теории излучения: мы увидим в дальнейшем (§ 46, 47), что излучение фотонов электрического и магнитного типов определяется соответствующими электрическими и магнитными моментами системы зарядов.

<sup>2)</sup> Этот вопрос был впервые рассмотрен Гайтлером (W. Heitler, 1936). Излагаемая форма решения принадлежит В. Б. Берестецкому (1947).

<sup>3)</sup> Отметим для будущих ссылок значение функций при  $\theta = 0$  ( $\mathbf{n}$  — вдоль оси  $z$ ):

$$Y_{lm}(n_z) = i^l \sqrt{\frac{2l+1}{4\pi}} \delta_{m0} \quad (7,2a)$$

Для этого вспомним правило коммутации III (29,4):

$$\{\hat{l}_i, a_k\}_- = ie_{ikl}a_l.$$

Правую сторону этого равенства можно написать в виде  $(-\hat{s}_i a_k)$ , где  $\hat{s}$  — оператор спина  $\downarrow$  (воздействие этого оператора на векторную функцию как раз определяется равенством  $\hat{s}_i a_k = -ie_{ikl}a_l$ ; см. III, § 57, задача 2). Поэтому имеем

$$\hat{l}_i a_k - a_k \hat{l}_i = -\hat{s}_i a_k.$$

Воспользовавшись этим равенством, найдем

$$\hat{j}_i a_k = (\hat{l}_i + \hat{s}_i) a_k = a_k \hat{j}_i.$$

Следовательно,

$$\hat{j}^2 (aY_{jm}) = a\hat{l}^2 Y_{jm}, \quad \hat{j}_z (aY_{jm}) = a\hat{l}_z Y_{jm}.$$

Но шаровая функция  $Y_{jm}$  есть собственная функция операторов  $\hat{l}^2$  и  $\hat{l}_z$ , соответствующая собственным значениям этих величин  $j(j+1)$  и  $m$ , так что мы приходим к равенствам (7,1).

Мы получим три существенно различных типа шаровых векторов, выбирая в качестве вектора  $\mathbf{a}$  один из следующих векторов<sup>1)</sup>:

$$\frac{\nabla_{\mathbf{n}}}{\sqrt{j(j+1)}}, \quad \frac{[\mathbf{n}\nabla_{\mathbf{n}}]}{\sqrt{j(j+1)}}, \quad \mathbf{n}. \quad (7,3)$$

Таким образом, определяем шаровые векторы следующим образом:

$$\begin{aligned} \mathbf{Y}_{jm}^{(s)} &= \frac{1}{\sqrt{j(j+1)}} \nabla_{\mathbf{n}} Y_{jm}, & P &= (-1)^j; \\ \mathbf{Y}_{jm}^{(m)} &= [\mathbf{n}\mathbf{Y}_{jm}^{(s)}], & P &= (-1)^{j+1}; \\ \mathbf{Y}_{jm}^{(n)} &= \mathbf{n}Y_{jm}, & P &= (-1)^j. \end{aligned} \quad (7,4)$$

Рядом с каждым вектором указана его четность  $P$ . Шаровые векторы трех типов взаимно ортогональны, причем  $\mathbf{Y}_{jm}^{(n)}$  — продольен, а  $\mathbf{Y}_{jm}^{(s)}$  и  $\mathbf{Y}_{jm}^{(m)}$  — поперечны по отношению к  $\mathbf{n}$ .

<sup>1)</sup> Оператор  $\nabla_{\mathbf{n}} \equiv |\mathbf{k}| \nabla_{\mathbf{k}}$  и действует на функции, зависящие только от направления  $\mathbf{n}$ . Он имеет (в сферических координатах) всего две составляющие:

$$\nabla_{\mathbf{n}} = \left( \frac{\partial}{\partial \theta}, \frac{1}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \varphi} \right).$$

Оператор, обозначенный ниже посредством  $\Delta_{\mathbf{n}}$ , — угловая часть оператора Лапласа:

$$\Delta_{\mathbf{n}} = \frac{1}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \sin \theta \frac{\partial}{\partial \theta} + \frac{1}{\sin^2 \theta} \frac{\partial^2}{\partial \varphi^2}.$$

Шаровые векторы могут быть выражены через скалярные шаровые функции. При этом  $Y_{jm}^{(m)}$  выражаются через шаровые функции лишь одного порядка  $l = j$ , а  $Y_{jm}^{(s)}$  и  $Y_{jm}^{(n)}$  — через шаровые функции порядков  $l = j \pm 1$ . Это обстоятельство очевидно: достаточно сравнить указанные в (7,4) четности шаровых векторов с четностью  $(-1)^{l+1}$  векторного поля, выраженной через порядок содержащихся в нем шаровых функций.

Шаровые векторы каждого из типов взаимно ортогональны и нормированы согласно

$$\int Y_{jm} Y_{j'm'}^* d\omega = \delta_{jj'} \delta_{mm'}. \quad (7,5)$$

Для векторов  $Y_{jm}^{(n)}$  это очевидно в силу условия нормировки шаровых функций  $Y_{jm}$ . Для векторов  $Y_{jm}^{(s)}$  нормировочный интеграл

$$\frac{1}{j(j+1)} \int \nabla_n Y_{jm} \nabla_n Y_{j'm'}^* d\omega = - \frac{1}{j(j+1)} \int Y_{j'm'}^* \Delta_n Y_{jm} d\omega,$$

и, поскольку  $\Delta_n Y_{jm} = -j(j+1)Y_{jm}$ , то мы приходим к (7,5).

К такому же интегралу сводится нормировка векторов  $Y_{jm}^{(m)}$ .

Заметим, что к шаровым векторам (7,4) можно было бы прийти и без произведенной выше прямой проверки уравнений (7,1) — уже на основании общих соображений о трансформационных свойствах функций. Такие соображения привели нас в предыдущем параграфе к выводу о том, что векторная функция вида  $\varphi$  отвечает значению  $j$  момента, совпадающему с порядком шаровых функций, входящих в  $\varphi$ ; если положить просто  $\varphi = Y_{jm}$ , то функция  $\varphi$  будет соответствовать также и определенному значению  $m$  проекции момента. Таким образом, мы сразу приходим к шаровым векторам  $Y_{jm}^{(n)}$ . Но изложенные в § 6 рассуждения о трансформационных свойствах не изменятся, если заменить множитель  $\mathbf{n}$  в произведении  $\varphi$  вектором  $\nabla_n$  или  $[\mathbf{n}\nabla_n]$ ; таким образом, мы получим шаровые векторы двух других типов.

Вернемся к волновым функциям фотона. Для фотона электрического типа ( $Ej$ ) вектор  $\mathbf{A}(\mathbf{k})$  должен обладать четностью  $(-1)^j$ . Такую четность имеют шаровые векторы  $Y_{jm}^{(s)}$  и  $Y_{jm}^{(n)}$ ; из них, однако, лишь первый удовлетворяет условию поперечности. Для фотона магнитного типа ( $Mj$ ) вектор  $\mathbf{A}(\mathbf{k})$  должен иметь четность  $(-1)^{j+1}$ ; такую четность имеет только шаровой вектор  $Y_{jm}^{(m)}$ . Поэтому волновые функции фотона с определенным моментом  $j$  и его проекций  $m$  (и энергией  $\omega$ )

$$\mathbf{A}_{\omega jm}(\mathbf{k}) = \frac{4\pi^2}{\omega^{3/2}} \delta(|\mathbf{k}| - \omega) Y_{jm}(\mathbf{n}), \quad (7,6)$$

причем в качестве  $Y_{jm}$  надо писать  $Y_{jm}^{(s)}$  или  $Y_{jm}^{(m)}$  соответственно в случае фотона электрического или магнитного типа; заданное значение энергии учитывается множителем  $\delta(|\mathbf{k}| - \omega)$ .

Функции (7,6) нормированы условием

$$\frac{1}{(2\pi)^4} \int \omega \omega' \mathbf{A}_{\omega' j' m'}^*(\mathbf{k}) \mathbf{A}_{\omega j m}(\mathbf{k}) d^3 k = \omega \delta(\omega' - \omega) \delta_{j' j} \delta_{m' m}. \quad (7,7)$$

Для волновых функций координатного представления условие (7,7) эквивалентно условию <sup>1)</sup>

$$\frac{1}{4\pi} \int \{ \mathbf{E}_{\omega' j' m'}^*(\mathbf{r}) \mathbf{E}_{\omega j m}(\mathbf{r}) + \mathbf{H}_{\omega' j' m'}^*(\mathbf{r}) \mathbf{H}_{\omega j m}(\mathbf{r}) \} d^3 x = \omega \delta(\omega' - \omega) \delta_{j' j} \delta_{m' m}. \quad (7,8)$$

Действительно, интеграл в левой стороне равенства, выраженный через потенциалы, имеет вид

$$\frac{1}{2\pi} \int \mathbf{A}_{\omega' j' m'}^*(\mathbf{r}) \mathbf{A}_{\omega j m}(\mathbf{r}) \omega' \omega d^3 x.$$

Сюда надо подставить

$$\begin{aligned} \mathbf{A}_{\omega j m}(\mathbf{r}) &= \int \mathbf{A}_{\omega j m}(\mathbf{k}) e^{i\mathbf{k}\mathbf{r}} \frac{d^3 k}{(2\pi)^3}, \\ \mathbf{A}_{\omega' j' m'}^*(\mathbf{r}) &= \int \mathbf{A}_{\omega' j' m'}^*(\mathbf{k}') e^{-i\mathbf{k}'\mathbf{r}} \frac{d^3 k'}{(2\pi)^3}. \end{aligned} \quad (7,9)$$

После этого интегрирование по  $d^3 x$  дает  $\delta$ -функцию  $(2\pi)^3 \delta(\mathbf{k}' - \mathbf{k})$ , которая устраняется интегрированием по  $d^3 k'$ , и интеграл приводится к виду (7,7).

До сих пор мы подразумевали поперечную калибровку потенциалов, при которой скалярный потенциал  $\Phi = 0$ . В различных применениях, однако, могут оказаться более удобными другие способы калибровки сферической волны.

Допустимое преобразование потенциалов в импульсном представлении состоит в замене

$$\mathbf{A} \rightarrow \mathbf{A} + n\mathbf{f}(\mathbf{k}), \quad \Phi \rightarrow \Phi + f(\mathbf{k}),$$

где  $f(\mathbf{k})$  — произвольная функция. Выберем ее в данном случае таким образом, чтобы новые потенциалы выражались через те же шаровые функции и чтобы они по-прежнему имели определенную четность. Для фотона электрического типа эти условия

<sup>1)</sup> Это условие того же типа, что и (2,22). Появление множителя  $\delta(\omega' - \omega)$  в правой стороне равенства связано с тем, что здесь рассматривается поле (сферическая волна) во всем бесконечном пространстве вместо поля в конечном объеме  $V = 1$ .

ограничивают выбор потенциалов следующими функциями:

$$\begin{aligned} \mathbf{A}_{\omega/m}^{(s)}(\mathbf{k}) &= \frac{4\pi^2}{\omega^{3/2}} \delta(|\mathbf{k}| - \omega) (\mathbf{Y}_{jm}^{(s)} + Cn\mathbf{Y}_{jm}), \\ \Phi_{\omega/m}^{(s)}(\mathbf{k}) &= \frac{4\pi^2}{\omega^{3/2}} \delta(|\mathbf{k}| - \omega) C\mathbf{Y}_{jm}, \end{aligned} \quad (7,10)$$

где  $C$  — произвольная постоянная. Для фотона же магнитного типа такая добавка к  $\mathbf{A}^{(m)}(\mathbf{k})$  лишала бы его определенной четности, и поэтому при тех же условиях выбор (7,6) оказывается однозначным.

Вероятность того, что фотон с определенными моментом и четностью будет зарегистрирован движущимся в направлении  $\mathbf{n}$ , лежащем в элементе телесного угла  $d\omega$ , согласно (3,5) и (7,6) равна

$$\omega(\mathbf{n}) d\omega = |\mathbf{Y}_{jm}^{(s)}(\mathbf{n})|^2 d\omega. \quad (7,11)$$

Мы написали выражение для фотона  $E$ -типа. Но поскольку  $|\mathbf{Y}_{jm}^{(m)}|^2 = |\mathbf{Y}_{jm}^{(s)}|^2$ , распределения вероятностей  $\omega(\mathbf{n})$  для фотонов обоих типов одинаковы.

Квадрат модуля  $|\mathbf{Y}_{jm}^{(s)}|^2$  не зависит от азимутального угла  $\varphi$  (множители  $e^{\pm im\varphi}$  в шаровых функциях сокращаются). Поэтому распределение вероятностей  $\omega(\mathbf{n})$  симметрично относительно оси  $z$ . Далее, поскольку каждый из шаровых векторов обладает определенной четностью, квадраты их модулей четны по отношению к инверсии, т. е. по отношению к замене полярного угла  $\theta \rightarrow \pi - \theta$ ; это значит, что функция  $\omega(\theta)$ , будучи разложена по полиномам Лежандра, содержит полиномы лишь четного порядка. Определение коэффициентов такого разложения сводится к вычислению интегралов от произведений трех шаровых функций и дальнейшему суммированию по компонентам. То и другое производится по формулам, полученным в III, § 107—108, и приводит к следующему результату:

$$\begin{aligned} \omega(\theta) &= (-1)^{m+1} \frac{(2j+1)^2}{4\pi} \sum_{n=0}^{\infty} (4n+1) \begin{pmatrix} j & j & 2n \\ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} j & j & 2n \\ m & -m & 0 \end{pmatrix} \times \\ &\quad \times \left\{ \begin{matrix} j & j & 1 \\ j & j & 2n \end{matrix} \right\} P_{2n}(\cos \theta). \end{aligned} \quad (7,12)$$

Приведем, наконец, выражения компонент шаровых векторов в виде разложений по шаровым функциям. При этом мы пользуемся «сферическими компонентами» вектора, определенными согласно III, § 107; компоненты  $f_\lambda$  вектора  $\mathbf{f}$ :

$$f_0 = if_z, \quad f_{+1} = -\frac{i}{\sqrt{2}}(f_x + if_y), \quad f_{-1} = \frac{i}{\sqrt{2}}(f_x - if_y). \quad (7,13)$$

Если ввести «циркулярные орты»:

$$\mathbf{e}^{(0)} = i\mathbf{e}^{(z)}, \quad \mathbf{e}^{(+1)} = -\frac{i}{\sqrt{2}}(\mathbf{e}^{(x)} + i\mathbf{e}^{(y)}), \quad \mathbf{e}^{(-1)} = \frac{i}{\sqrt{2}}(\mathbf{e}^{(x)} - i\mathbf{e}^{(y)}) \quad (7,14)$$

( $\mathbf{e}^{(x, y, z)}$ ) — орты осей  $x, y, z$ ), то

$$\mathbf{f} = \sum_{\lambda} (-1)^{l-\lambda} f_{-\lambda} \mathbf{e}^{(\lambda)}, \quad f_{\lambda} = (-1)^{l-\lambda} \mathbf{f} \mathbf{e}^{(-\lambda)*} = \mathbf{f} \mathbf{e}^{(\lambda)}. \quad (7,15)$$

Сферические компоненты шаровых векторов выражаются с помощью  $3j$ -символов через шаровые функции следующими формулами:

$$\begin{aligned} (-1)^{j+m+\lambda+1} (\mathbf{Y}_{jm}^{(s)})_{\lambda} &= -\sqrt{j} \begin{pmatrix} j+1 & 1 & j \\ m+\lambda & -\lambda & -m \end{pmatrix} Y_{j+1, m+\lambda} + \\ &+ \sqrt{j+1} \begin{pmatrix} j-1 & 1 & j \\ m+\lambda & -\lambda & -m \end{pmatrix} Y_{j-1, m+\lambda}, \\ (-1)^{j+m+\lambda+1} (\mathbf{Y}_{jm}^{(M)})_{\lambda} &= -\sqrt{2j+1} \begin{pmatrix} j & 1 & j \\ m+\lambda & -\lambda & -m \end{pmatrix} Y_{j, m+\lambda}, \quad (7,16) \\ (-1)^{j+m+\lambda+1} (\mathbf{Y}_{jm}^{(n)})_{\lambda} &= \sqrt{j+1} \begin{pmatrix} j+1 & 1 & j \\ m+\lambda & -\lambda & -m \end{pmatrix} Y_{j+1, m+\lambda} + \\ &+ \sqrt{j} \begin{pmatrix} j-1 & 1 & j \\ m+\lambda & -\lambda & -m \end{pmatrix} Y_{j-1, m+\lambda}. \end{aligned}$$

Эти формулы выводятся следующим образом. Каждый из трех шаровых векторов имеет вид  $\mathbf{Y}_{jm} = \mathbf{a} Y_{jm}$ , где  $\mathbf{a}$  — один из трех векторов (7,3). Поэтому

$$\mathbf{Y}_{jm} = \sum_{lm'} \langle lm' | \mathbf{a} | jm \rangle Y_{lm'},$$

и задача сводится к нахождению матричных элементов векторов  $\mathbf{a}$  относительно собственных функций орбитального момента. Согласно III (107,6) имеем

$$\langle lm' | a_{\lambda} | jm \rangle = i(-1)^{l_{\max}-m'} \begin{pmatrix} l & 1 & j \\ -m' & \lambda & m \end{pmatrix} \langle l \| \mathbf{a} \| j \rangle,$$

где  $j_{\max}$  — большее из чисел  $l$  и  $j$ . Поэтому достаточно знать отличные от нуля приведенные матричные элементы  $\langle l \| \mathbf{a} \| j \rangle$ . Для них имеются формулы:

$$\begin{aligned} \langle l-1 \| n \| l \rangle &= \langle l \| n \| l-1 \rangle^* = i\sqrt{l}, \\ \langle l \| \nabla_n \| l-1 \rangle &= i(l-1)\sqrt{l}, \\ \langle l-1 \| \nabla_n \| l \rangle &= i(l+1)\sqrt{l}, \\ \langle l \| [\mathbf{n} \nabla_n] \| l \rangle &= i\sqrt{l(l+1)(2l+1)}. \end{aligned} \quad (7,17)$$