

§ 32. Общий случай излучения — спектральное разложение, волновая и квазистатическая зона, учет собственного запаздывания*

Рассмотрим теперь несколько более общий случай излучения системой движущихся зарядов.

Не ограничивая общности, можно считать, что плотность тока в системе и плотность заряда допускают разложение в интеграл Фурье:

$$\mathbf{j}(\mathbf{r}', t) = \int \mathbf{j}(\mathbf{r}', \omega) e^{i\omega t} d\omega, \quad (32,1)$$

$$\rho(\mathbf{r}', t) = \int \rho(\mathbf{r}', \omega) e^{i\omega t} d\omega. \quad (32,2)$$

В этих разложениях мы пользуемся нормировкой (II,1) и считаем формально частоту как положительной, так и отрицательной. В действительности частота ω — величина существенно положительная, так что это представление следует дополнить условием: $\mathbf{j}(\mathbf{r}', \omega) = \mathbf{j}(\mathbf{r}', -\omega)$. При этом величина $\mathbf{j}(\mathbf{r}', t)$ будет иметь вещественное значение. Тогда, разлагая в интеграл Фурье потенциалы поля

$$\mathbf{A}(\mathbf{r}, t) = \int \mathbf{A}(\mathbf{r}, \omega) e^{i\omega t} d\omega \quad (32,3)$$

и подставляя разложение (32,1)—(32,3) в уравнение (23,23) для вектора-потенциала, находим

$$\int \mathbf{A}(\mathbf{r}, \omega) e^{i\omega t} d\omega = \frac{1}{c} \int \frac{\mathbf{j}(\mathbf{r}', \omega)}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|} e^{i\omega \left(t - \frac{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}{c}\right)} d\omega dV',$$

откуда для компоненты Фурье вектора-потенциала получаем

$$\mathbf{A}(\mathbf{r}, \omega) = \frac{1}{c} \int \frac{\mathbf{j}(\mathbf{r}', \omega)}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|} e^{-i\frac{\omega}{c}|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|} dV'. \quad (32,4)$$

Аналогично

$$\varphi(\mathbf{r}, \omega) = \int \frac{\rho(\mathbf{r}', \omega)}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|} e^{-i\frac{\omega}{c}|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|} dV'. \quad (32,5)$$

Если плотность тока и плотность заряда заданы как функции координат, то по формулам (32,4) и (32,5) можно найти компоненты Фурье для потенциалов поля точно, не пренебрегая собственным запаздыванием в системе.

После этого выражения для самих потенциалов найдутся непосредственно по формуле обращения интеграла Фурье (II,2).

Таким образом, можно в принципе найти поле излучающей системы, не пренебрегая собственным запаздыванием, а также

на любых расстояниях от излучающей системы. Ниже мы приведем простой пример такого расчета.

Если нас интересует поле на больших расстояниях от излучающей системы, то, полагая

$$|\mathbf{r} - \mathbf{r}'| \simeq r - \frac{\mathbf{r}\mathbf{r}'}{r},$$

причем $|\mathbf{r}| \gg |\mathbf{r}'|$, и вводя величину, именуемую волновым вектором,

$$\mathbf{k} = \frac{\omega}{c} \frac{\mathbf{r}}{r} = \frac{\omega}{c} \mathbf{n} = k\mathbf{n}, \quad (32,6)$$

где k — волновое число,

$$k = \frac{\omega}{c} = \frac{2\pi}{\lambda}, \quad (32,7)$$

и \mathbf{n} — единичный вектор, имеем

$$\mathbf{A}(\mathbf{r}', \omega) = \frac{e^{-i\mathbf{k}\mathbf{r}'}}{cr} \int \mathbf{j}(\mathbf{r}', \omega) e^{i\mathbf{k}\mathbf{r}'} dV', \quad (32,8)$$

$$\varphi(\mathbf{r}', \omega) = \frac{e^{-i\mathbf{k}\mathbf{r}'}}{r} \int \rho(\mathbf{r}', \omega) e^{i\mathbf{k}\mathbf{r}'} dV'. \quad (32,9)$$

Часто формулы спектрального разложения применяются к определению поля одиночного заряда. В этом случае можно получить полезное представление $\mathbf{A}(\mathbf{r}', \omega)$, заменив компоненту Фурье для плотности тока на саму плотность тока по формуле

$$\mathbf{j}(\mathbf{r}, \omega) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \mathbf{j}(\mathbf{r}, t) e^{i\omega t} dt$$

и полагая

$$\mathbf{j}(\mathbf{r}, t) = e\mathbf{v}\delta(\mathbf{r}' - \mathbf{R}_0(t)),$$

где $\mathbf{R}_0(t)$ — мгновенное положение заряда в момент времени t , $\mathbf{v} = \frac{d\mathbf{R}_0}{dt}$. Это дает

$$\mathbf{A}(\mathbf{r}', \omega) = \frac{e^{i\mathbf{k}\mathbf{r}'}}{2\pi cr} \int_{-\infty}^{\infty} e\mathbf{v}(t) e^{i[\omega t - \mathbf{k}\mathbf{R}_0(t)]} dt. \quad (32,10)$$

Последняя формула позволяет найти компоненту Фурье вектор-потенциала по заданной траектории частицы — зависимости \mathbf{R}_0 от времени. Величина r представляет абсолютное значение расстояния от заряда до точки наблюдений в момент времени t . Если фурье-компонента вектора-потенциала на большом рас-

стоянии от системы зарядов известна, то фурье-компоненты поля найдутся по формулам (27,1) и (27,3). Именно, имеем

$$\begin{aligned} \mathbf{H}(\mathbf{r}, t) &= \int \mathbf{H}(\mathbf{r}, \omega) e^{i\omega t} d\omega = \text{rot } \mathbf{A}(\mathbf{r}, t) = \frac{1}{c} [\dot{\mathbf{A}}\mathbf{n}] = \\ &= \frac{1}{c} \int i\omega [\mathbf{A}(\mathbf{r}, \omega), \mathbf{n}] e^{i\omega t} d\omega, \end{aligned}$$

откуда

$$\mathbf{H}(\mathbf{r}, \omega) = i[\mathbf{A}(\mathbf{r}, \omega), \mathbf{k}]. \quad (32,11)$$

Аналогично

$$\mathbf{E} = \frac{i}{k} [\mathbf{k} [\mathbf{A}(\mathbf{r}, \omega), \mathbf{k}]. \quad (32,12)$$

В общем случае излучающая система излучает всевозможные частоты или, как говорят, спектр частот $-\infty < \omega < \infty$.

Часто представляет интерес найти вес различных частот в спектре, т. е. относительную долю энергии, приходящуюся на данную частоту (или, точнее, на частоту, лежащую в интервале $\omega, \omega + d\omega$). Представим полную излучаемую в телесный угол $d\Omega$ за время dt энергию в виде

$$-\Delta E = \int I dt = \frac{c}{4\pi} \int H^2 r^2 d\Omega dt = d\Omega \int I_\omega d\omega dt, \quad (32,13)$$

где $I_\omega d\omega d\Omega$ — интенсивность, излучаемая в телесном угле $d\Omega$ и в интервале частот $d\omega$.

Разлагая \mathbf{H} в интеграл Фурье и пользуясь равенством Персеваля (II,9), имеем

$$\int (H(\mathbf{r}, t))^2 dt = 4\pi \int (H(\mathbf{r}, \omega))^2 d\omega.$$

Тогда для интересующей нас интенсивности (энергия в единицу $d\omega$ времени) излучения в телесном угле $d\Omega$ в интервале частот получаем выражение

$$\begin{aligned} J_\omega d\Omega d\omega &= c |\mathbf{H}(\mathbf{r}, \omega)|^2 r^2 d\Omega d\omega = \\ &= \frac{1}{c} \left| \left[\mathbf{k}, \int \mathbf{j}(\mathbf{r}', \omega) e^{i\mathbf{k}\mathbf{r}'} dV' \right] \right|^2 d\Omega d\omega. \end{aligned} \quad (32,14)$$

Фактическое спектральное распределение излучаемой энергии определяется, естественно, законом движения зарядов $\mathbf{j}(\mathbf{r}, t)$.

Предыдущие формулы существенно упрощаются, если плотности тока и заряда в системе изменяются по простому гармоническому закону

$$\begin{aligned} \mathbf{j}(\mathbf{r}', t) &= \mathbf{j}_0(\mathbf{r}') e^{i\omega_0 t}, \\ \rho(\mathbf{r}', t) &= \rho_0(\mathbf{r}') e^{i\omega_0 t}. \end{aligned} \quad (32,15)$$

В этом случае система, естественно, излучает только одну частоту ω_0 . Вектор-потенциал дается при этом общей формулой

$$\mathbf{A}(\mathbf{r}, t) = \frac{e^{i\omega t}}{c} \int \frac{j_0(\mathbf{r}') e^{-i \frac{\omega_0}{c} |\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|} dV' = \mathbf{A}_0(\mathbf{r}) e^{i\omega t}, \quad (32,16)$$

где амплитуда потенциала $\mathbf{A}_0(\mathbf{r})$ равна, очевидно,

$$\mathbf{A}_0(\mathbf{r}) = \frac{1}{c} \int \frac{j_0(\mathbf{r}') e^{-ik |\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|} dV'. \quad (32,17)$$

Вдали от излучаемой системы

$$\mathbf{A}(\mathbf{r}, t) \simeq \frac{e^{-i(kr - \omega t)}}{cr} \int \mathbf{j}_0(\mathbf{r}') e^{ikr'} dV'. \quad (32,18)$$

Величина (kr') определяет, очевидно, запаздывание внутри системы (собственное запаздывание).

Рассмотрим теперь случай, когда собственным запаздыванием можно пренебречь. Для этого необходимо выполнение неравенства

$$kr' \ll 1$$

или

$$L' \ll \lambda. \quad (32,19)$$

Мы видим, что условием пренебрежения собственным запаздыванием является малость геометрических размеров излучающей системы по сравнению с длиной волны излучения.

Предполагая выполненным условие (32,19), имеем в силу (26,11)

$$\mathbf{A}(\mathbf{r}, t) = \frac{e^{-i(kr - \omega t)}}{cr} \int \mathbf{j}_0(\mathbf{r}') dV' = \frac{\dot{\mathbf{d}}(\tau_0)}{cr}, \quad (32,20)$$

что совпадает с (26,13).

Найдем еще скалярный потенциал, не считая, однако, что расстояние до точки наблюдения велико по сравнению с длиной волны. Чтобы не повторять выкладок § 26, напишем выражение для скалярного потенциала, воспользовавшись условием Лоренца:

$$\begin{aligned} \varphi &= -c \int \operatorname{div} \mathbf{A} dt = -c \operatorname{div} \frac{\dot{\mathbf{d}}(\tau_0)}{cr} = \\ &= -e^{i\omega t} \operatorname{div} \frac{\dot{\mathbf{d}}_0 e^{-ikr}}{r} = \frac{n\dot{\mathbf{d}}(\tau_0)}{r} \left(ik + \frac{1}{r} \right). \end{aligned} \quad (32,21)$$

Мы видим, что могут реализоваться два предельных случая:

$$kr \sim \frac{r}{\lambda} \gg 1,$$

$$kr \sim \frac{r}{\lambda} \ll 1.$$

В первом случае, когда расстояние до излучателя велико по сравнению с его размерами, мы получаем

$$\varphi(r, t) = ik \frac{nd(\tau_0)}{r}, \quad (32,22)$$

что совпадает с (26,12). Таким образом, в области

$$r \gg \lambda \gg L'$$

справедливы все формулы § 26. Это — область далеких расстояний, или волновая зона.

В области расстояний

$$r \ll \lambda \gg L'$$

можно написать

$$\varphi(r, t) \simeq \frac{nd(\tau_0)}{r^2} = \frac{nd_0 e^{i\omega\tau_0}}{r^2}. \quad (32,23)$$

В этой области, именуемой ближней, или квазистатической, зоной, скалярный потенциал φ совпадает с потенциалом электростатического поля диполя, величина которого изменяется по гармоническому закону. Векторный потенциал A в этой зоне мал по сравнению со скалярным в отношении $\frac{r}{\lambda}$. Это означает, что в квазистатической зоне поле имеет в основном характер электрического поля. Напряженность электрического поля изменяется во всей квазистатической зоне в одной фазе с изменением дипольного момента системы зарядов, и поле не имеет волнового характера.

Магнитное поле меньше электрического в отношении

$$\frac{|H|}{|E|} \sim \frac{r}{\lambda}$$

в отличие от волновой зоны, где выполнено соотношение (27,3). Мы видим, что при излучении длинных волн ($\lambda \gg L'$) поле излучающей системы имеет квазистатический характер в области $r \ll \lambda$ и волновой при $r \gg \lambda$. Угловое распределение электрического поля в обеих областях различно. В квазистатической зоне средний по времени поток энергии, характеризуемый вектором Пойнтинга, равен нулю. Таким образом, квазистатическая зона не дает вклада в излучение.

Выпишем еще выражения для полей в монохроматических волнах вдали от излучающей системы

$$\mathbf{H} = \frac{k^2}{r} [\mathbf{nd}_0] e^{i(\omega t - kr)}, \quad (32,24)$$

$$\mathbf{E} = \frac{k^2}{r} [[\mathbf{nd}_0] \mathbf{n}] e^{i(\omega t - kr)} \quad (32,35)$$

и вблизи к ней

$$\mathbf{E} = \frac{3\mathbf{n}(\mathbf{d}_0\mathbf{n}) - \mathbf{d}_0}{r^3} e^{i\omega t}, \quad \mathbf{H} \simeq 0. \quad (32,26)$$

В волновой зоне вектор Пойнтинга определен формулой (27,6). Поэтому средняя по времени излучаемая интенсивность равна

$$\bar{I} = \frac{\omega^4 d_0^2}{3c^3} = \frac{cd_0^2}{3} \left(\frac{2\pi}{\lambda} \right)^4. \quad (32,27)$$

Она оказывается обратно пропорциональной четвертой степени длины волны и прямо пропорциональной квадрату амплитуды дипольного момента d_0 .

Наконец, разберем пример вычисления поля излучателя с учетом запаздывания в системе. Рассмотрим систему, в которой плотность тока выражается формулой

$$\mathbf{j}(\mathbf{r}') = j_0 \mathbf{k}_1 \sin\left(\frac{kL}{2} - \frac{k|x|}{2}\right) \delta(y) \delta(z) e^{i\omega t}. \quad (32,28)$$

Здесь \mathbf{k}_1 — единичный вектор вдоль оси z .

Формула (32,28) имеет простой смысл: в бесконечно тонкой линии длиной L , ориентированной вдоль оси z , возбужден ток, имеющий характер стоячей волны. На концах линии при $z = \pm \frac{L}{2}$ плотность тока обращается в нуль. Такая система называется линейным излучателем и часто применяется для излучения радиоволн.

Подставляя (32,28) в (32,18), получаем для вектора \mathbf{A}

$$\mathbf{A}(\mathbf{r}, t) = j_0 \frac{\mathbf{k}_1}{cr} \int_{-L/2}^{L/2} \sin\left(\frac{kL}{2} - \frac{k|x|}{2}\right) e^{-ikx \cos \theta} e^{i(\omega t - kr)},$$

где $\theta = \widehat{\mathbf{n}\mathbf{k}_1}$.

Выполняя интегрирование, получаем

$$\mathbf{A} = \left\{ \mathbf{k}_1 j_0 \frac{kL^2}{4} \frac{e^{i(\omega t - kr)}}{cr} \right\} F(\theta, k), \quad (32,29)$$

где множитель $F(\theta, k)$ равен

$$F(\theta, k) = \frac{8}{k^2 L^2} \frac{\cos\left(\frac{kL}{2} \cos \theta\right) - \cos \frac{kL}{2}}{\sin^2 \theta}. \quad (32,30)$$

Множитель в фигурных скобках отвечает излучению волн, длина которых $\lambda \gg \frac{L}{2}$ (бесконечно длинных волн) и для которых

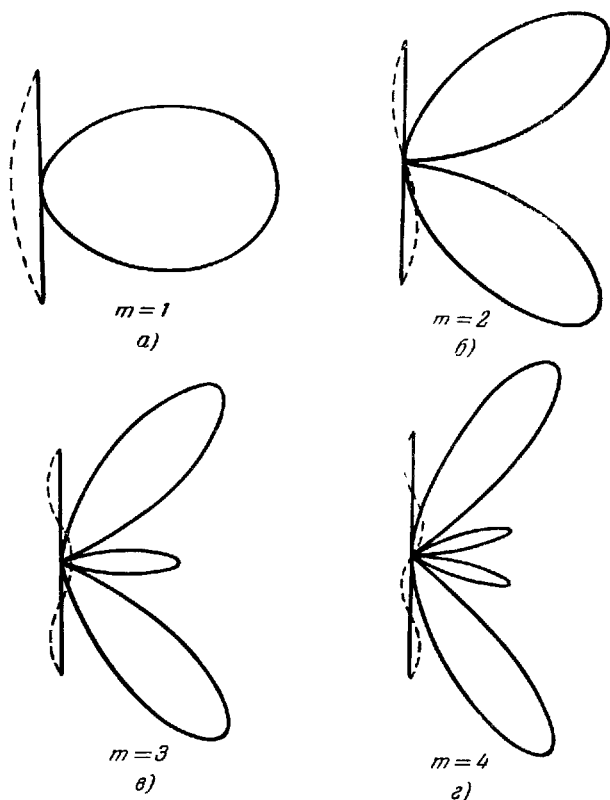


Рис. 8.

можно пренебречь собственным запаздыванием. Он получается непосредственно из (32,20) после подстановки формулы (32,26), в которой положено $\frac{kL}{2} \rightarrow 0$.

Множитель $F(\theta, k)$ характеризует собственное запаздывание в системе. При $\frac{kL}{2} \rightarrow 0$ он стремится к единице. При конечном

значении kL он отвечает существенному изменению углового распределения излучения.

При $kL = \pi$ (т. е. $\lambda = \frac{L}{2}$) угловое распределение излучения сравнительно мало отличается от такового у простого диполя (рис. 8, а). При $kL = m\pi$, где m — целое число волн, укладывающихся на длине линейного излучателя, возникают распределения, приведенные на рис. 8, б, в, г.

С увеличением m числа лепестков в угловой диаграмме излучение увеличивается и они постепенно приближаются к оси излучателя. В пределе, при $m \rightarrow \infty$, излучение оказывается направленным вдоль оси излучателя.