

промежуток времени r/c (поэтому, напр., при исчезновении зарядов в процессе аннигиляции электрона и позитрона поле И. продолжает существовать и после процесса аннигиляции). Существование поля после исчезновения источника означает, что эл.-магн. поле обладает энергией и импульсом. Удаление поля И. на бесконечно далёкие расстояния от источника сопровождается потоком уходящей от источника энергии. Образовавшееся в процессе И. эл.-магн. поле унесит энергию от системы зарядов. Плотность потока энергии (кол-во энергии, протекающей за единицу времени через единицу нормальной к нему поверхности) определяется *Пойнтинга вектором*, пропорциональным векторному произведению $[E H]$ напряжённостей электрич. E и магн. H полей в эл.-магн. волне. На далёких от системы зарядов расстояниях её собствен. поле пренебрежимо мало и вся энергия определяется полем И. Поток энергии поля И. через сферу большого радиуса r с центром внутри системы зарядов поэтому не должен зависеть от r :

$$\int r ([E H] r) d\Omega = \text{const}$$

(Ω — телесный угол). Отсюда следует, что величины E и H обратно пропорциональны r .

Излучаемое поле в общем случае действует на источник И., совершая работу над токами в излучающей системе. Силы, действующие на систему со стороны излучаемого поля, наз. силами реакции и излучения или радиационными силами. Работа радиац. сил над источником складывается из потерь энергии на И. и из изменения энергии эл.-магн. поля, созданного системой.

И. характеризуется частота ω (длина волны $\lambda = c/2\pi\omega$) или набор частот, интенсивность его может зависеть от направления, т. е. энергия И. системы распределяется к.-л. образом по углам и частотам. Если законы движения $r_1(t), \dots, r_N(t)$ каждого из N зарядов (e_1, \dots, e_N) излучающей системы известны, то *Максвелла уравнения* позволяют получить энергию И. системы в интервале частот $d\omega$ в элемент телесного угла $d\Omega$, выбранного вокруг единичного вектора n , направленного на точку наблюдения:

$$d^2\mathcal{E}(n, \omega) = \frac{\omega^2 d\omega d\Omega}{4\pi^2 c^3} \left| \sum_{a=1}^N e_a \left[n \int_{-\infty}^{\infty} v_a(t) dt \times \exp i(\omega t - kr_a(t)) \right] \right|^2, \quad (1)$$

где $v_a(t) = dr_a(t)/dt$ — скорость a -го заряда, $k = n(\omega/c)$. Выражение (1) применимо в том случае, когда точка наблюдения бесконечно удалена от заряда, т. е. все характерные размеры задачи пренебрежимо малы по сравнению с расстоянием r до точки наблюдения.

Излучение произвольно движущегося заряда. Распределение И. одного заряда, движущегося с ускорением, по частотам (частотный спектр И.) можно получить, интегрируя по углам выражение (1) при $N=1$:

$$\frac{d\mathcal{E}(\omega)}{d\omega} = \frac{e^2 \omega^2}{\pi c^3} \int_{-\infty}^{\infty} dt \int_0^{\infty} d\tau \frac{c^2 - v(t+\tau)v(t)}{k |r(t+\tau) - r(t)|} \times \{ \sin[\omega\tau - k|r(t+\tau) - r(t)|] - \sin[\omega\tau + k|r(t+\tau) - r(t)|] \}.$$

Для случая, когда заряд e равномерно движется со скоростью v и в момент времени $t=0$ мгновенно останавливается, получим:

$$\frac{d^2\mathcal{E}(n, \omega)}{d\omega d\Omega} = \frac{e^2}{4\pi^2 c^3} \cdot \frac{[nv]^2}{[c - (nv)]^2}. \quad (2)$$

Приближение мгновенной остановки справедливо, если промежуток времени Δt , в течение k -рого заряд останавливается, мал по сравнению с эфф. промежутком

времени, дающим осн. вклад в интеграл по времени в (1). Можно показать, что этот эфф. промежуток времени имеет величину $\sim (\omega - kv)^{-1}$, тогда условие применимости приближения мгновенной остановки имеет вид

$$\omega \Delta t \left(1 - \frac{nv}{c}\right) \ll 1, \quad (3)$$

т. е. рассматриваемая область частот имеет верхнюю границу.

Для ультррелятивистских частиц и малых углов θ между направлениями наблюдения И. и распространения частиц (в ультррелятивистском случае существуют только малые углы) это неравенство примет вид:

$$\omega \Delta t \left[\left(\frac{mc^2}{\epsilon}\right)^2 + \theta^2 \right] \ll 1$$

(ϵ — энергия частиц). Из (2) следует, что распределение излучаемой энергии по частотам не зависит от частоты. Распределение излученной энергии по Ω и ω также описывается ф-лой (2), если вместо внезапной остановки рассмотреть внезапное начало движения заряда с пост. скоростью; такая задача соответствует, в частности, излучению при бета-распаде ядра атома.

Причины, вызывающие изменение движения заряж. частицы, могут быть различными. В зависимости от них возможны разл. типы И., к-рые имеют свои особенности.

Тормозное излучение возникает при торможении и отклонении от нач. направления движения заряж. частицы в результате её рассеяния на атоме. Если время Δt , за к-рое заряд меняет скорость от v_1 до v_2 , удовлетворяет условию (3), то отклонение можно считать мгновенным, тогда

$$\frac{d^2\mathcal{E}(n, \omega)}{d\omega d\Omega} = \frac{e^2}{4\pi^2 c^3} \left| \frac{[nv_1]}{c - (nv_1)} - \frac{[nv_2]}{c - (nv_2)} \right|^2.$$

Умножив это выражение на вероятность изменения скорости частицы от v_1 до v_2 и проинтегрировав полученное выражение по всем v_2 , получим распределение энергии тормозного И. по углам и частотам (не зависящее от частоты). Тормозное И. — осн. причина потерь энергии релятивистских электронов в веществе, если энергия электрона больше нек-рой критической, составляющей для воздуха ~ 83 , для Al — 47 и для Pb — 59 МэВ.

Магнитотормозное излучение возникает при движении заряж. частицы в магн. поле, искривляющем траекторию её движения. В постоянном и однородном магн. поле частица движется по окружности с частотой обращения $\Omega = e c H / \epsilon$ (H — напряжённость магн. поля, ϵ — энергия заряж. частицы). Периодичность движения заряда приводит к тому, что излучаемые частоты — целые кратные частоты Ω ; $\omega = n\Omega$. При ультррелятивистских энергиях заряда $\epsilon \gg mc^2$ наблюдается *синхротронное излучение*, обладающее широким спектром частот с максимумом в области частот $\sim \Omega (\epsilon/mc^2)^3$, в т. ч. осн. доля энергии приходится на область частот $\omega \gg \Omega$. В этой области интервалы между соседними частотами малы по сравнению с частотой ω и распределение частот в спектре синхротронного И. можно считать непрерывным. В области частот $\omega \ll \Omega (\epsilon/mc^2)^3$ излучаемая энергия растёт с частотой как $\omega^{2/3}$, в области $\omega \gg \Omega (\epsilon/mc^2)^3$ — экспоненциально убывает с ростом частоты. Синхротронное И. обладает также малой угл. расходимостью ($\sim mc^2/\epsilon$) и высокой степенью поляризации в плоскости орбиты. Эти свойства синхротронного И., а также возможность точного вычисления его свойств привели к широкому использованию синхротронного И. для спектроскопии в области от рентгеновского до видимого диапазона длин волн (*рентгеновская спектроскопия* тонкой структуры протяжённого поглощения — EXAFS, *фотоэлектронная спектроскопия*, спектроскопия высокого разрешения и др.). Магнитотормозное И. при нерелятивистских скоростях заряда получило назв. циклотронного И. Оно обладает общими свойствами И. нерелятивистских частиц — ди-