

ПРЕОБРАЗОВАНИЕ ПАРАМЕТРОВ СТОКСА ПРИ РАССЕЯНИИ НА РЕЛЯТИВИСТСКИХ ЭЛЕКТРОНАХ

[В. А. Журавлев, В. Е. Музалевский и Г. Д. Петров]

Для комптоновского рассеяния на движущемся электроны получены формулы преобразований параметров Стокса и поляризационной матрицы плотности начальных и конечных фотонов из лабораторной системы координат в систему отсчета покоя электрона, что позволило представить поляризационные свойства рассеянных фотонов через величины, относящиеся только к лабораторной системе отсчета.

При рассмотрении в эффекте Комптона зависимости дифференциального сечения рассеяния от поляризации падающих и рассеянных фотонов обычно исходят из инвариантного сечения, записанного в виде (обозначения из [1])

$$d\sigma = r_0^2 \frac{\omega_2^2 d\omega_2}{m^2 \kappa_1} F, \quad (1)$$

$$F = F_0 + F_i (\xi_i^{(1)} + \xi_i^{(d)}) + F_{ij} \xi_i^{(1)} \xi_j^{(d)} \quad (2)$$

(суммирование по всем $i, j = 1, 2, 3$). Входящие в (2) параметры Стокса падающих $\xi_i^{(1)}$ и фиксируемых детектором $\xi_i^{(d)}$ фотонов определены относительно ортов

$$\left. \begin{aligned} e_1^{(1)} &= \frac{|\mathbf{k}_1 \mathbf{k}_2|}{|\mathbf{k}_1 \mathbf{k}_2|}, & e_2^{(1)} &= [\mathbf{k}_1 \mathbf{e}_1^{(1)}] / \omega_1 \text{ для } \xi_i^{(1)}, \\ e_1^{(2)} &= \mathbf{e}_1^{(1)}, & e_2^{(2)} &= [\mathbf{k}_2 \mathbf{e}_1^{(2)}] / \omega_2 \text{ для } \xi_i^{(d)}. \end{aligned} \right\} \quad (3)$$

Здесь $\mathbf{k}_1, \mathbf{k}_2$ — трехмерные импульсы соответственно падающего и рассеянного фотонов, ω_1, ω_2 — их частоты (система единиц, в которой $\hbar = c = 1$). Заметим, что векторы $\mathbf{e}_1^{(1)}, \mathbf{e}_1^{(2)}$ перпендикулярны, а векторы $\mathbf{e}_2^{(1)}, \mathbf{e}_2^{(2)}$ лежат в плоскости рассеяния.

В (2) поляризационные коэффициенты представлены в ковариантном виде [1], в то время как параметры Стокса адекватно описывают процесс рассеяния лишь для покоящегося электрона или в системе центра инерции сталкивающихся частиц [2].¹ Альтернативой (1)–(3) является представление сечения рассеяния через спиральные амплитуды, инвариантные по своей сути [2]. Но при рассмотрении рассеяния света на движущихся электронах, например томсоновского рассеяния в плазме [3], естественно ввести лабораторную систему отсчета и предпочтительной является форма (1)–(3). В связи с этим необходимо, сохранив определение параметров Стокса в лабораторной системе координат S относительно ортов (3), найти закон их преобразования при переходе в систему отсчета S_0 покоящегося электрона.

Обозначим $\mathbf{v}$ ($|\mathbf{v}| = v$) — скорость электрона (скорость системы S_0 относительно S), $\mathbf{n}$ — единичный вектор в направлении $\mathbf{v}$, θ_1, θ_2 — углы между $\mathbf{n}$ и $\mathbf{k}_1, \mathbf{k}_2$ соответственно, Θ — угол рассеяния, $\mathbf{N}$ — нормаль к плоскости рассеяния; величины, относящиеся к системе S_0 , отметим индексом ноль. Выделим в потоках фотонов неполяризованную, циркулярно и линейно поляризованные части. При переходе $S \rightarrow S_0$ они пре-

¹ Сводку результатов, относящихся к этому случаю, см. в [5, 6].

образуются независимо: инвариантами являются $\xi_2^{(l)}$ и степень линейной поляризации $L^{(l)} = [(\xi_1^{(l)})^2 + (\xi_3^{(l)})^2]^{1/2}$ ($l = 1, d$).

Введем для линейно поляризованной части параметры Стокса согласно равенствам

$$\left. \begin{aligned} \xi_i^{(l)} &= L^{(l)} \eta_i^{(l)} \quad (i = 1, 3), \\ (\eta_1^{(l)})^2 + (\eta_3^{(l)})^2 &= 1 \quad (l = 1, d). \end{aligned} \right\} \quad (4)$$

Тогда для величин $\eta_i^{(l)}$ справедливо [1, 4]

$$\eta_1^{(l)} = \sin 2\beta_l, \quad \eta_3^{(l)} = \cos 2\beta_l, \quad (5)$$

где β_l — углы между нормалью N и векторами электрического поля $E^{(l)}$ падающих ($l = 1$) и фиксируемых детектором ($l = d$) фотонов. Опустим на время, где это несущественно, индекс l и проведем рассмотрение для параметров Стокса падающего излучения.

Легко видеть [4], что наряду с инвариантностью проекции поля E на направление n при переходе $C \rightarrow C_0$ остается неизменным угол α между направлением поля E и плоскостью, содержащей векторы k_1 и n . Далее, $\alpha = \gamma - \beta_1$, где γ — угол между нормалью N и проекцией n на плоскость векторов N и k_1 , причем

$$\sin \gamma = (\cos \theta_2 - \cos \theta \cos \theta_1) / \sin \theta \sin \theta_1. \quad (6)$$

Воспользовавшись абберационными формулами [4]

$$\sin \theta_i^0 = \frac{\sqrt{1-v^2}}{1-v \cos \theta_i} \sin \theta_i \quad (i = 1, 2), \quad (7)$$

формулой преобразования угла рассеяния [1]

$$\cos \theta^0 = 1 - \frac{(1-v^2)(1-\cos \theta)}{(1-v \cos \theta_1)(1-v \cos \theta_2)} \quad (8)$$

и, записав инвариант $\cos(\gamma - \beta_1)$ в C и C_0 системах, из (5)–(8) находим

$$\left. \begin{aligned} \eta_1^0 &= \eta_1 \cos 2\delta + \eta_3 \sin 2\delta, \\ \eta_3^0 &= -\eta_1 \sin 2\delta + \eta_3 \cos 2\delta, \end{aligned} \right\} \quad (9)$$

где $\delta \equiv \gamma^0 - \gamma$, и (индекс $l = 1$ восстановлен)

$$\operatorname{tg} \delta^{(1)} = - \frac{v \sqrt{\sin^2 \theta - \cos^2 \theta_1 - \cos^2 \theta_2 + 2 \cos \theta \cos \theta_1 \cos \theta_2}}{1 + \cos \theta - v (\cos \theta_1 + \cos \theta_2)}, \quad (10)$$

или, через компоненты скорости $v = \{v_x, v_y, v_z\}$; $v_x \parallel k_1, v_z \parallel N$

$$\operatorname{tg} \delta^{(1)} = - \frac{v_z \sin \theta}{(1 + \cos \theta)(1 - v_z) - v_x \sin \theta}. \quad (11)$$

Для параметров Стокса детектора $\eta_i^{(d)}$ в (10), (11) следует сделать замену $\theta_1 \rightarrow \theta_2, \theta_2 \rightarrow \theta_1, v_x \rightarrow v_y, v_y \rightarrow v_x, v_z \rightarrow -v_z$, откуда $\delta^{(1)} = -\delta^{(d)}$.

Обозначая $\xi^{(l)} = \{\xi_1^{(l)}, \xi_2^{(l)}, \xi_3^{(l)}\}$ — вектор-столбец, для исходных параметров Стокса из (4), (5), (9) можно записать

$$\xi_0^{(l)} = P^{(l)} \xi^{(l)} \quad (l = 1, d), \quad (12)$$

где

$$P^{(l)} = \begin{pmatrix} L^{(l)} \cos 2\delta^{(l)} & 0 & L^{(l)} \sin 2\delta^{(l)} \\ 0 & 1 & 0 \\ -L^{(l)} \sin 2\delta^{(l)} & 0 & L^{(l)} \cos 2\delta^{(l)} \end{pmatrix}, \quad \delta^{(d)} = -\delta^{(1)}. \quad (13)$$

Приведем выражения для преобразованной поляризационной матрицы плотности, часто используемой в [1, 2] вместо параметров $\xi^{(l)}$

$$\rho^{(l)} = \frac{1}{2} (1 + \tau P^{(l)} \xi^{(l)}) \quad (l = 1, d) \quad (14)$$

и параметров Стокса фотона, рассеянного движущимся электроном (1), (2), (12), (13)

$$\xi^{(2)} = [P^{(2)}]^{-1} \xi^{(1)}, \quad P^{(2)} = P^{(d)}, \quad (15)$$

$$\left. \begin{aligned} \xi_1^{(2)} &= F_{11} \xi_1^{(1)} / [F_0 + F_3 \xi_3^{(1)}], \\ \xi_2^{(2)} &= F_{22} \xi_2^{(1)} / [F_0 + F_3 \xi_3^{(1)}], \\ \xi_3^{(2)} &= [F_3 + F_{33} \xi_3^{(1)}] / [F_0 + F_3 \xi_3^{(1)}]. \end{aligned} \right\} \quad (16)$$

Здесь $\tau = \{\tau_1, \tau_2, \tau_3\}$ — двухрядные матрицы Паули $[1, 2]$ и $[P^{(2)}]^{-1}$ — матрица, обратная $P^{(2)}$.

Формулы (10) — (13) решают поставленную задачу: в инвариантном сечении рассеяния $[1, 2]$ следует использовать значения преобразованных параметров Стокса $\xi^{(1)}$ (12); величины же $\xi^{(1)}$ в (12) по-прежнему определены относительно ортов (3) лабораторной системы координат. Преобразования (10) — (15) учитывают абберацию света и как следствие поворот в пространстве нормали N , относительно которой определены параметры $\xi^{(1)}$.

В частном случае (10) — (12), когда скорость v лежит в плоскости рассеяния, несмотря на изменение углов θ , θ_1 , θ_2 параметры Стокса в S и S_0 совпадают: матрица поворота $P^{(1)}$ диагональна. В случае, если электрон имеет составляющую скорости, перпендикулярную плоскости рассеяния, параметры Стокса ξ_1 , ξ_3 в (2) преобразуются по (12), что приводит к изменению величины сечения рассеяния на релятивистском электроны. Это необходимо учитывать при диагностике релятивистских электронных пучков и высокотемпературной плазмы методом томсоновского рассеяния.

Литература

- [1] А. И. Ахиезер, В. Б. Берестецкий. Квантовая электродинамика. «Наука», М., 1969.
- [2] В. Б. Берестецкий, Е. М. Лифшиц, Л. П. Питаевский. Релятивистская квантовая теория, ч. 1. «Наука», М., 1968.
- [3] В. А. Журавлев, Г. Д. Петров. Физика плазмы, 5, № 1, 1979.
- [4] Л. Д. Ландау, Е. М. Лифшиц. Теория поля. «Наука», М., 1973.
- [5] Н. А. Tolhoek. Rev. Mod. Phys., 28, 277, 1956.
- [6] W. H. McMaster. Rev. Mod. Phys., 33, 8, 1961.

Поступило в Редакцию 25 августа 1979 г.