

МЕТОДИЧЕСКИЕ ЗАМЕТКИ

538.312

**О ЗАКОНАХ СОХРАНЕНИЯ ЭНЕРГИИ И ИМПУЛЬСА  
ПРИ ИЗЛУЧЕНИИ ЭЛЕКТРОМАГНИТНЫХ ВОЛН (ФОТОНОВ)  
В СРЕДЕ И О ТЕНЗОРЕ ЭНЕРГИИ-ИМПУЛЬСА  
В МАКРОСКОПИЧЕСКОЙ ЭЛЕКТРОДИНАМИКЕ**

*В. Л. Гинзбург*

При анализе процессов излучения и поглощения электромагнитных волн в среде в настоящее время широко используются законы сохранения энергии и импульса для «фотонов в среде» — квантов энергии возбуждений, распространяющихся в среде (такие «фотоны в среде» в разных случаях именуются также фотонами, реальными экситонами, экситонами, поларитонами, плазмонами и т. д.). Если, например, речь идет об испускании одного «фотона в среде» при переходе излучающей системы (ею может быть и одна движущаяся заряженная частица) из состояния с энергией  $E_1$  и импульсом  $\mathbf{p}_1$  в состояние с энергией  $E_2$  и импульсом  $\mathbf{p}_2$ , то законы сохранения имеют вид

$$E_1 = E_2 + \hbar\omega, \quad (1)$$

$$\mathbf{p}_1 = \mathbf{p}_2 + \hbar\mathbf{k}, \quad (2)$$

где  $\hbar\omega$  — энергия и  $\hbar\mathbf{k}$  — импульс «фотона в среде» ( $\omega$  — частота и  $\mathbf{k}$  — волновой вектор излучения). При этом, например, в изотропной среде

$$k = (\omega/c) n(\omega), \quad (3)$$

где  $n(\omega)$  — показатель преломления на частоте  $\omega$ . Использование законов сохранения (1) — (2) и связи (3) или ее обобщения на случай анизотропной среды позволяет получить условие черенковского излучения, формулу для эффекта Доплера в среде и некоторые сведения о характере перехода (см. <sup>1</sup> и ниже). Если, к тому же, энергия  $\hbar\omega$  и импульс  $\hbar\mathbf{k}$  малы по сравнению с  $E_1$  и  $p_1$  (а следовательно, и по сравнению с  $E_2$  и  $p_2$ ), то в хорошем приближении квантование энергии возбуждения не играет роли и, естественно, результат не зависит от квантовой постоянной  $\hbar$ . В таких условиях квантовый язык, разумеется, не обязателен, хотя и удобен. В классических терминах соответствующие выражения, не зависящие от  $\hbar$ , получаются в предположении, что излучаемая энергия  $\mathcal{E}$  связана с излучаемым импульсом  $\mathbf{G}$  соотношением

$$\mathbf{G} = (\mathcal{E}n(\omega)/c) \mathbf{k}/k. \quad (4)$$

Связь эта в данном контексте эквивалентна дисперсионному уравнению (3). Но если дисперсионное уравнение (3) непосредственно вытекает из уравнений поля и общеизвестно, то в отношении связи энергии  $\mathcal{E}$  и импуль-

са  $\mathbf{G}$ , уносимых при излучении электромагнитных волн, этого никак нельзя сказать. Вопрос о связи между  $\mathbf{G}$  и  $\mathcal{E}$  может быть последовательно решен лишь на основе выражений для тензора энергии-импульса в макроскопической электродинамике. Между тем проблема тензора энергии-импульса в макроскопической электродинамике дискутируется уже более шестидесяти лет и вплоть до последнего времени (см. <sup>2-5</sup> и указанную там литературу; дополнительно к этой литературе сошлемся на статьи <sup>6, 7</sup>). Сейчас, правда, может считаться в достаточной мере установленным, что против тензора энергии-импульса электромагнитного поля в форме, предложенной Абрагамом, нельзя привести никаких возражений и именно этот тензор является в общем случае правильным. Связь (4) непосредственно получается, однако, не на основе использования тензора Абрагама, а для тензора энергии-импульса в форме Минковского. В чем здесь дело, по существу, выяснено, в частности, в статьях <sup>1, 3, 5, 6</sup>, но, как нам кажется, уместно сделать еще несколько замечаний на этот счет. Кроме того, нужно пояснить, почему при квантовом подходе к задаче правильный результат и, конкретно, законы сохранения в форме (1) — (3) получаются вообще без использования какого-либо выражения для тензора энергии-импульса электромагнитного поля.

1. Нас будет интересовать лишь принципиальная сторона вопроса, а не получение наиболее общих выражений. Рассмотрим поэтому квантование электромагнитного поля в среде <sup>8-11</sup> в применении к изотропной немагнитной среде без дисперсии (диэлектрическая проницаемость  $\epsilon = n^2$ ) и при наличии лишь одного нерелятивистского заряда (электрона). Сразу же отметим, что, по сути дела, эти ограничения совершенно не существенны. В указанных условиях функция Гамильтона для поля и частицы имеет вид

$$\mathcal{H} = (1/2m) [\mathbf{p} - (e/c) \mathbf{A}(\mathbf{R})]^2 + (1/8\pi) \int (\epsilon \mathbf{E}^2 + \mathbf{H}^2) d\mathbf{r}, \quad (5)$$

где  $\mathbf{p}$  — импульс и  $\mathbf{R}$  — радиус-вектор частицы с массой  $m$  и зарядом  $e$ , а  $\mathbf{E}$  и  $\mathbf{H}$  — напряженности электрического и магнитного полей (буквой  $E$  ниже обозначается также энергия, но к путанице это привести не должно).

При рассмотрении лишь одной частицы и отсутствии внешнего поля скалярный потенциал можно, без потери общности, считать равным нулю и поэтому положить

$$\mathbf{E} = - (1/c) \partial \mathbf{A} / \partial t, \quad \mathbf{H} = \text{rot } \mathbf{A}, \quad \text{div } \mathbf{A} = 0. \quad (6)$$

Поле можно считать периодическим для куба с ребром  $L = 1$  и использовать разложение

$$\begin{aligned} \mathbf{A} &= \sum_{\lambda, i=1, 2} q_{\lambda i}(t) \mathbf{A}_{\lambda i}(\mathbf{r}), \quad \mathbf{A}_{\lambda 1} = (8\pi)^{1/2} (c/n) \mathbf{e}_{\lambda} \cos(\mathbf{k}_{\lambda} \mathbf{r}), \\ \mathbf{A}_{\lambda 2} &= (8\pi)^{1/2} (c/n) \mathbf{e}_{\lambda} \sin(\mathbf{k}_{\lambda} \mathbf{r}), \quad \mathbf{e}_{\lambda} = 1, \quad (\mathbf{e}_{\lambda} \mathbf{k}_{\lambda}) = 0, \quad n = \epsilon^{1/2}. \end{aligned} \quad (7)$$

Фактически имеются два вектора поляризации  $\mathbf{e}_{\lambda}$ , но для простоты записи это не отражено в явном виде. Подставляя (7), с учетом соотношений (6), в выражение для энергии поперечного поля, имеем

$$\begin{aligned} \mathcal{H}_{\text{tr}} &= (1/8\pi) \int (\epsilon E^2 + H^2) d\mathbf{r} = (1/2) \sum_{\lambda, i} (p_{\lambda i}^2 + \omega_{\lambda}^2 q_{\lambda i}^2), \\ p_{\lambda i} &= dq_{\lambda i} / dt \equiv \dot{q}_{\lambda i}, \quad \omega_{\lambda}^2 = c^2 k_{\lambda}^2 / n^2 \equiv c^2 k_{\lambda}^2 / \epsilon. \end{aligned} \quad (8)$$

Введенные переменные  $p_{\lambda i}$ ,  $q_{\lambda i}$ , а также  $\mathbf{p}$ ,  $\mathbf{R}$  являются каноническими, т. е.

$$\dot{q}_{\lambda i} = \partial \mathcal{H} / \partial p_{\lambda i} = p_{\lambda i}, \quad \dot{p}_{\lambda i} = -\partial \mathcal{H} / \partial q_{\lambda i} = -\omega_{\lambda i}^2 q_{\lambda i} + \\ + (e/c) [\mathbf{p} - (e/c) \mathbf{A}(\mathbf{R})] \mathbf{A}_{\lambda i}(\mathbf{R}), \quad (9)$$

$$\dot{\mathbf{R}} \equiv \mathbf{v} = \partial \mathcal{H} / \partial \mathbf{p} = \left( \frac{1}{m} \right) \left( \mathbf{p} - \frac{e}{c} \mathbf{A}(\mathbf{R}) \right), \quad \dot{\mathbf{p}} = -\partial \mathcal{H} / \partial \mathbf{R}.$$

Отсюда получается уравнение движения для частицы и уравнения для  $q_{\lambda i}$ :

$$\ddot{q}_{\lambda i} + \omega_{\lambda i}^2 q_{\lambda i} = \left( \frac{e}{c} \right) (\mathbf{v} \mathbf{A}_{\lambda i}(\mathbf{R})). \quad (10)$$

Эти уравнения получаются, конечно, и непосредственно из уравнения для потенциала (заряд считается точечным,  $\delta$  — дельта-функция):

$$\Delta \mathbf{A} - (e/c^2) \ddot{\mathbf{A}} = - (4\pi/c) \mathbf{j} = - (4\pi/c) e v \delta(\mathbf{r} - \mathbf{R}(t)). \quad (11)$$

Использование уравнений поля в форме (10) — такой подход обычно называют гамильтоновским методом — в ряде случаев удобно уже в рамках классической теории. Особенно это относится к случаю анизотропной среды<sup>12</sup>, но сейчас ограничимся примером черенковского излучения в изотропной среде. При этом в правой части уравнений (10) фигурируют выражения

$$(8\pi)^{1/2} (e/n) (\mathbf{v} \mathbf{e}_{\lambda}) \cos(\mathbf{k}_{\lambda} \mathbf{v}) t, \quad (8\pi)^{1/2} (e/n) (\mathbf{v} \mathbf{e}_{\lambda}) \sin(\mathbf{k}_{\lambda} \mathbf{v}) t;$$

$\mathbf{R} = \mathbf{v}t$  — траектория равномерно движущегося заряда ( $\mathbf{v} = \text{const}$ ). Условие стационарного излучения состоит в наличии резонанса между частотой действующей «силы», стоящей в правой части уравнений (10), и собственной частотой осцилляторов поля  $\omega_{\lambda} = ck_{\lambda}/n$ . Отсюда для черенковского излучения сразу же получаем условие  $\mathbf{k}_{\lambda} \mathbf{v} = \omega_{\lambda} = ck_{\lambda}/n$ , которое тождественно с обычным условием

$$\cos \theta_0 = c/nv, \quad (12)$$

где  $\theta_0$  — угол между волновым вектором  $\mathbf{k}$  и скоростью заряда  $\mathbf{v}$ . Формула Тамма—Франка для мощности черенковского излучения также легко получается в результате элементарного интегрирования уравнений (10) и последующего вычисления энергии поля  $\mathcal{H}_{\text{tr}}$ .

Если использование гамильтоновского метода в классической электродинамике — некоторый прием, имеющий те или иные преимущества и недостатки по сравнению с другими способами решения уравнений поля, то при квантовании применение гамильтоновского формализма имеет, можно сказать, принципиальное значение. Какие бы рафинированные методы квантования сейчас ни применялись, в основе их лежит сведение задачи о квантовании поля (в частности, электромагнитного поля) к квантованию механической системы. В гамильтоновском методе эта сторона дела выступает особенно выпукло и непосредственно. В самом деле, после введения канонических переменных  $p_{\lambda i}$  и  $q_{\lambda i}$  функция Гамильтона (5) приобретает такой же вид, как для совокупности бесконечного числа осцилляторов, взаимодействующих с механической подсистемой, характеризуемой каноническими переменными  $\mathbf{p}$  и  $\mathbf{R}$ . Квантование этой механической подсистемы, т. е. переход от классической механики к квантовой, связано с рассмотрением величин  $\mathbf{p}$  и  $\mathbf{R}$  как операторов, удовлетворяющих условиям коммутации  $p_j R_k - R_k p_j = -i\hbar \delta_{jk}$  ( $j, k = 1, 2, 3$ ;  $\delta_{kk} = 1$ ,  $\delta_{j, k \neq j} = 0$ ). Совершенно аналогично квантование электромагнитного поля в среде связано с использованием коммутационных соотношений

$$p_{\lambda j} q_{\lambda k} - q_{\lambda k} p_{\lambda j} = -i\hbar \delta_{\lambda \mu} \delta_{jk} \quad (j, k = 1, 2). \quad (13)$$

При отсутствии зарядов или при пренебрежении взаимодействием поля с зарядами функция Гамильтона для поля имеет вид (8) и, как хорошо известно из квантовой механики, собственные значения соответствующего оператора Гамильтона  $\mathcal{H}_{\text{tr}}$  равны \*)

$$\mathcal{H}_{\text{tr}} \Psi(q_{\lambda i}) = E_{\text{tr}} \Psi(q_{\lambda i}), \quad E_{\text{tr}} = \sum_{\lambda, i} n_{\lambda i} \hbar \omega_{\lambda} \quad (n_{\lambda i} = 0, 1, 2, 3, \dots). \quad (14)$$

Тем самым вводятся кванты энергии, равные  $\hbar \omega_{\lambda}$ . Испускание или поглощение одного такого кванта отвечает переходу поля в состояние, отличающееся увеличением или уменьшением на единицу одного из чисел  $n_{\lambda i}$ . Вероятность процессов испускания и поглощения при использовании стандартной квантовомеханической теории возмущений<sup>13</sup> определяется матричными элементами энергии взаимодействия, в данном случае равной (см. (5); член энергии взаимодействия, пропорциональный  $A^2$ , обуславливает двухквантовые переходы, которыми сейчас не интересуемся)

$$\begin{aligned} \mathcal{H}' &= -(e/mc) \mathbf{p} \mathbf{A}(\mathbf{R}) = \\ &= -(2\pi)^{1/2} e/m \sum_{\lambda} [(\mathbf{p} \mathbf{e}_{\lambda})/n] [(q_{\lambda 1} - i q_{\lambda 2}) e^{i \mathbf{k}_{\lambda} \mathbf{R}} + (q_{\lambda 1} + i q_{\lambda 2}) e^{-i \mathbf{k}_{\lambda} \mathbf{R}}]. \end{aligned} \quad (15)$$

Заметим, что при учете дисперсии нужно считать, что  $n = n(\omega_{\lambda})$ . В рассматриваемом простейшем случае (5) гамильтониан невозмущенной задачи имеет вид  $\mathcal{H}_0 = (p^2/2m) + \mathcal{H}_{\text{tr}}$ , а его собственные функции таковы (см. также (14)):

$$\Psi(\mathbf{R}, q_{\lambda i}) = e^{i \mathbf{p} \mathbf{R} / \hbar} \Psi_{n_{\lambda i}}(q_{\lambda i}). \quad (16)$$

Матричные элементы  $\int \Psi_1^* \mathcal{H}' \Psi_2 d\mathbf{R} dq_{\lambda i}$  для возмущения (15) и с волновыми функциями (16) отличны от нуля лишь для одноквантовых переходов (например,  $\int \Psi_{n_{\lambda i}=0}^* q_{\lambda i} \Psi_{n_{\lambda i}=1} dq_{\lambda i} = (\hbar/2\omega_{\lambda})^{1/2}$ ) и при выполнении одного из равенств  $\mathbf{p}_1 - \mathbf{p}_2 \pm \hbar \mathbf{k}_{\lambda} = 0$ . Но эти равенства как раз и представляют собой закон сохранения импульса соответственно при испускании (знак минус) или поглощении (знак плюс) одного кванта с энергией  $\hbar \omega_{\lambda}$ .

Таким образом, закон сохранения импульса (2) при испускании «фотона в среде» получается без всяких дополнительных предположений и без выяснения вопроса о виде оператора импульса для поля. Закон сохранения энергии (1) также автоматически следует при применении нестационарной теории возмущений, позволяющей вычислить интенсивность излучения. Очевидное обобщение гамильтониана для частицы в поле на релятивистский случай с использованием уравнения Клейна — Гордона (спин нуль), уравнения Дирака (спин 1/2) или уравнений для частиц с более высокими спинами позволяет вычислить интенсивность черенковского излучения для частицы при любой скорости, а при учете спина — и с любым спином (см.<sup>1</sup> и указанную там литературу).

Законы сохранения (1), (2) при учете связи (3) и с

$$E_{1,2} = (m^2 c^4 + c^2 p_{1,2}^2)^{1/2}, \quad \mathbf{p}_1 = m \mathbf{v}_1 / [1 - (v_1^2/c^2)]^{1/2}$$

дают условие излучения

$$\cos \theta_{\lambda} = (c/nv_1) \{1 + (\hbar \omega_{\lambda}/2mc^2) (n^2 - 1) [1 - (v_1^2/c^2)]^{1/2}\}, \quad (17)$$

\*) Для того чтобы избавиться от нулевой энергии, оператор  $\mathcal{H}_{\text{tr}}$  записывается в форме  $\mathcal{H}_{\text{tr}} = (1/2) \sum_{\lambda, j} (p_{\lambda j} - i \omega_{\lambda} q_{\lambda j}) (p_{\lambda j} + i \omega_{\lambda} q_{\lambda j})$ , которая в классической области эквивалентна выражению (8).

где  $\theta_\lambda$  — угол между  $\mathbf{k}_\lambda$  и  $\mathbf{v}_1$ . Очевидно, если

$$(\hbar\omega_\lambda/2mc^2)(n^2-1)[1-(v_1^2/c^2)]^{1/2} \ll 1, \quad (18)$$

то выражение (17) сводится к классическому черенковскому условию (12) с  $v \approx v_1 \approx v_2$ .

При пренебрежении отдачей (т. е. при условии (18)) можно сразу же записать

$$\Delta E = E_2 - E_1 = (\partial E / \partial \mathbf{p}) \Delta \mathbf{p} = (c^2 \mathbf{p} / E) \Delta \mathbf{p} = \mathbf{v} \Delta \mathbf{p}, \quad \Delta \mathbf{p} = \mathbf{p}_2 - \mathbf{p}_1.$$

Полагая здесь, в согласии с (1) — (3),  $\Delta E = \hbar\omega$  и  $\Delta \mathbf{p} = \hbar \mathbf{k} = (\hbar\omega n/c) \mathbf{k}/k$ , непосредственно получаем условие (12) для угла  $\theta_0$  между  $\mathbf{k}$  и  $\mathbf{v}$ . Отсутствие в этом условии квантовой постоянной  $\hbar$ , конечно, не случайно. Дело в том, что тот же результат получается, если положить  $\Delta E = \mathcal{E}$  и  $\Delta \mathbf{p} = (\mathcal{E}n/c) \mathbf{k}/k$ , т. е. использовать связь (4) между излучаемыми энергией  $\mathcal{E}$  и импульсом  $\mathbf{G}$ , причем сами значения  $\mathcal{E}$  и  $\mathbf{G}$  не квантуются (являются классическими величинами). Использование законов сохранения (1) — (3) в применении к излучателям с внутренними степенями свободы приводит к формулам для эффекта Допплера в среде<sup>1, 14</sup>. При этом уже из одних законов сохранения выясняется, что при нормальном эффекте Допплера (при  $\theta > \theta_0$ ) излучатель с испусканием фотона переходит с верхнего уровня на нижний, а при аномальном эффекте Допплера (при  $\theta < \theta_0$ ) излучение происходит с возбуждением излучателя, который переходит с нижнего уровня на верхний уровень внутреннего движения (энергия фотона при этом черпается из энергии поступательного движения). В этом отношении законы сохранения дают больше чем классическое интерференционное условие, также приводящее к выражению (12) и формуле Допплера. Но это уже другая тема (см.<sup>1</sup> и указанную там литературу).

Здесь же мы хотели продемонстрировать, что квантовая теория излучения в среде непосредственно приводит к законам сохранения (1) — (2) с использованием связи (3). Это справедливо, конечно, не только в случае самой элементарной (но, по существу, вполне точной) формы теории, развитой в работе<sup>8</sup> и выше, но и при использовании ковариантных формулировок<sup>9-11</sup>. То обстоятельство, что результаты не зависят от каких-либо предположений о форме выражений для импульса поля, не может при этом вызвать особое удивление. Действительно, выше использовались как уравнения поля (в частности, именно они приводят к связи (3) для частоты  $\omega$  и волнового вектора  $\mathbf{k}$  излучения), так и выражение для функции Гамильтона (5). Вместе с тем электродинамические законы сохранения как раз и следуют из уравнений поля (см., в частности, ниже), а выражение для функции Гамильтона определяет вид гамильтониана.

До какой степени в остальном «математика умнее человека» и, конкретно, несущественна связь между используемыми волновыми функциями и собственными функциями оператора импульса поля, ясно видно уже из следующего факта. При разложении поля по стоячим волнам (см. (7)) в состояниях, отвечающих собственным значениям оператора энергии (см. (14)), среднее значение импульса поля равно нулю, а собственные функции энергии не являются собственными функциями оператора импульса. Сказанное сразу же очевидно, поскольку в стоячей волне поток энергии равен нулю. Для вакуума в том же легко убедиться и формально, ибо в этом случае выражение для импульса поля хорошо известно и равно  $\mathbf{G} = (1/4\pi c) \int [\mathbf{E}\mathbf{H}] d\mathbf{r}$ . Если стремиться с самого начала работать с фотонами с энергией  $\hbar\omega$  и импульсом  $\hbar\mathbf{k}$ , то нужно разлагать поле (потенциал) по бегущим волнам, как это обычно и делается (см., напри-

мер, <sup>13</sup>; мы так не поступили, чтобы подчеркнуть независимость результата от «вида» квантования, а также в силу того, что разложение по стоячим волнам более непосредственно ведет к каноническим переменным <sup>13</sup>). Независимо от вопроса о выборе выражения для импульса поля  $\mathbf{G}$  в среде, сказанное относится и к случаю поля в среде, поскольку выражения Минковского и Абрагама для импульса поля оба пропорциональны  $(1/4\pi c) \int [\mathbf{E}\mathbf{H}] d\mathbf{r}$  и отличаются лишь множителем (в случае Абрагама этот множитель равен 1, а в случае Минковского он равен  $\varepsilon = n^2$ ; см. ниже).

Сделанные замечания не оставляют, на наш взгляд, никаких сомнений в правильности результатов квантовой теории излучения в среде и, в частности, в справедливости выводов, связанных с использованием соотношений (1) — (3). Но все эти результаты и выводы должны, конечно, получаться и при правильном применении выражений для тензора энергии-импульса поля в среде. Это и будет продемонстрировано ниже.

2. Предварительно, однако, приведем несколько соотношений и выражений, связанных с получением и использованием тензора энергии-импульса в макроскопической электродинамике (подробнее см. <sup>2-5</sup>).

Для простейшего случая, обсуждавшегося выше (покоящаяся немагнитная среда без дисперсии), уравнения поля имеют вид

$$\text{rot } \mathbf{H} = (4\pi/c) \mathbf{j} + (\varepsilon/c) \partial \mathbf{E} / \partial t, \quad (19)$$

$$\text{rot } \mathbf{E} = - (1/c) \partial \mathbf{H} / \partial t, \quad (20)$$

$$\text{div } (\varepsilon \mathbf{E}) = 4\pi \rho, \quad (21)$$

$$\text{div } \mathbf{H} = 0. \quad (22)$$

Умножим уравнение (19) скалярно на  $\mathbf{E}$ , а уравнение (20) — на  $\mathbf{H}$ . Вычитая получающиеся выражения одно из другого и используя тождество  $\mathbf{E} \text{ rot } \mathbf{H} - \mathbf{H} \text{ rot } \mathbf{E} = -\text{div } [\mathbf{E}\mathbf{H}]$ , получаем

$$(1/8\pi) [\partial (\varepsilon E^2 + H^2) / \partial t] + \mathbf{j} \mathbf{E} = -\text{div } \mathbf{S}, \quad \mathbf{S} = (c/4\pi) [\mathbf{E}\mathbf{H}]. \quad (23)$$

Эта теорема Пойнтинга отвечает закону сохранения энергии и приводится в любом учебнике. Вывод из уравнений поля закона сохранения импульса несколько менее популярен. Для его получения умножим уравнение (19) векторно на  $\mathbf{H}$ , а уравнение (20) также векторно на  $\mathbf{E}$ . В результате сложения получающихся выражений имеем

$$\frac{1}{4\pi} \{[\mathbf{H} \text{ rot } \mathbf{H}] + [\mathbf{E} \text{ rot } \mathbf{E}]\} = -\frac{1}{c} [\mathbf{j}\mathbf{H}] - \frac{1}{4\pi c} \frac{\partial}{\partial t} [\mathbf{E}\mathbf{H}] - \frac{\varepsilon-1}{4\pi c} \left[ \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} \mathbf{H} \right].$$

Прибавим теперь к правой и левой частям этого соотношения выражения  $-\rho \mathbf{E} - [(\varepsilon-1)/4\pi c] [\mathbf{E} \partial \mathbf{H} / \partial t]$ , причем в левой части преобразуем этот добавок с помощью (20) и (21) к виду  $-\mathbf{E} \text{ div } (\varepsilon \mathbf{E}) + [(\varepsilon-1)/4\pi] \times \times [\mathbf{E} \text{ rot } \mathbf{E}]$ . В результате получается

$$\begin{aligned} \frac{1}{4\pi} \{[\mathbf{H} \text{ rot } \mathbf{H}] + \varepsilon [\mathbf{E} \text{ rot } \mathbf{E}] - \mathbf{E} \text{ div } \varepsilon \mathbf{E}\} + \frac{1}{4\pi c} \frac{\partial}{\partial t} [\mathbf{E}\mathbf{H}] = \\ = - \left\{ \rho \mathbf{E} + \frac{\varepsilon-1}{c} [\mathbf{j}\mathbf{H}] + \frac{\varepsilon-1}{4\pi c} \frac{\partial}{\partial t} [\mathbf{E}\mathbf{H}] \right\}. \quad (24) \end{aligned}$$

В правой части здесь фигурирует плотность лоренцевой силы  $f^{\text{Л}} = \rho \mathbf{E} + + (1/c) [\mathbf{j}\mathbf{H}]$  и плотность объемной силы

$$\mathbf{f}^{\text{А}} = [(\varepsilon-1)/4\pi c] \partial [\mathbf{E}\mathbf{H}] / \partial t, \quad (25)$$

которую иногда называют силой Абрагама. Знак минус в правой части (24) связан с тем, что  $f^{\text{Л}} + \mathbf{f}^{\text{А}}$  — это сила, действующая на среду, уравнение

же (24) определяет баланс сил и импульса в применении к полю, причем

$$\mathbf{g}^A = (1/4\pi c) [\mathbf{E}\mathbf{H}] = \mathbf{S}/c^2 \quad (26)$$

— плотность импульса поля (именно такое выражение, одинаковое и в вакууме, и в среде, отвечает выбору тензора энергии-импульса в форме Абрагама).

Если считать, для простоты, среду однородной (при этом  $\varepsilon = \text{const}$ )\*, то уравнение (24) особенно легко преобразовать к стандартному виду

$$\partial \sigma_{\alpha\beta} / \partial x_\beta - \partial g_\alpha^A / \partial t = f_\alpha, \quad f_\alpha = f_\alpha^\Pi + f_\alpha^A \quad (\alpha, \beta = 1, 2, 3), \quad (27)$$

где  $\sigma_{\alpha\beta}$  — максвелловский тензор напряжений

$$\sigma_{\alpha\beta} = (1/4\pi) [\varepsilon E_\alpha E_\beta + H_\alpha H_\beta - (1/2)(\varepsilon E^2 + H^2) \delta_{\alpha\beta}]. \quad (28)$$

Итак, закон сохранения импульса (27) следует из уравнений поля без дополнительных предположений. Объединяя этот закон и закон сохранения энергии (23) в одно четырехмерное соотношение — закон сохранения энергии-импульса, приходим вместе с тем к выражению для тензора энергии-импульса  $T_{ik}$ :

$$T_{ik}^A = \begin{pmatrix} \sigma_{\alpha\beta} & -icg_\alpha^A \\ -\frac{i}{c}\mathbf{S} & W \end{pmatrix}, \quad W = \frac{\varepsilon E^2 + H^2}{8\pi}, \quad \mathbf{S} = \frac{c}{4\pi} [\mathbf{E}\mathbf{H}] = c^2 \mathbf{g}^A \quad (29)$$

$$(i, k = 1, 2, 3, 4; \alpha, \beta = 1, 2, 3; x_4 = ict),$$

$$\partial T_{ik}^A / \partial x_k = f_i, \quad f_\alpha = f_\alpha^\Pi + f_\alpha^A, \quad f_4 = (i/c) (\mathbf{j}\mathbf{E}). \quad (30)$$

Тензор (29) представляет собой тензор Абрагама для покоящейся среды; для движущейся среды этот тензор выглядит несколько сложнее (см. <sup>3, 5, 7</sup>).

Тензор Минковского в тех же предположениях, как и в случае (29), (30), имеет вид

$$T_{ik}^M = \begin{pmatrix} \sigma_{\alpha\beta} & -icg_\alpha^M \\ -\frac{1}{c}\mathbf{S} & W \end{pmatrix}, \quad g_\alpha^M = \frac{\varepsilon}{4\pi c} [\mathbf{E}\mathbf{H}] = \varepsilon g_\alpha^A, \quad (31)$$

$$\partial T_{ik}^M / \partial x_k = f_i^\Pi, \quad f_\alpha^\Pi = \rho E_\alpha + (1/c) [\mathbf{j}\mathbf{H}]_\alpha, \quad f_4^\Pi = f_4 = \frac{i}{c} (\mathbf{j}\mathbf{E}). \quad (32)$$

Совершенно очевидно, что по крайней мере с формальной точки зрения законы сохранения (30) и (32) тождественны: они отличаются лишь разбиением одной и той же суммы на слагаемые. Конкретно, если силу Абрагама (25) перенести из правой в левую часть равенства и объединить с  $\partial T_{ik}^A / \partial x_k$ , то как раз получится выражение  $\partial T_{ik}^M / \partial x_k$  и тензором энергии-импульса можно будет считать тензор Минковского. Подобная неоднозначность в выборе выражения для тензора энергии-импульса тем менее удивительна, что она носит весьма общий характер и имеет место уже в отношении теории поля в вакууме (см., например, <sup>16</sup>, § 32). К тому же, поле в среде является незамкнутой системой — «замкнута» лишь система, состоящая из поля и среды, последняя характеризуется своим тензором энергии-импульса  $T_{ik}^c$ . Для суммарного тензора  $T_{ik} = T_{ik}^c + T_{ik}^{\text{ЭМ}}$ , где  $T_{ik}^{\text{ЭМ}}$  — тензор поля (например, тензор (29)), имеет место закон сохранения  $\partial T_{ik} / \partial x_k = 0$ , но ни тензор  $T_{ik}^c$ , ни, тем более, его части  $T_{ik}^c$  и  $T_{ik}^{\text{ЭМ}}$  в общем

\* В неоднородной среде появляется также сила с плотностью  $\mathbf{f}^e = -(E^2/8\pi) \nabla \varepsilon$ , а при учете сжимаемости среды еще одна сила (см. <sup>15</sup>, §§ 15 и 56; вообще нужно подчеркнуть, что закона сохранения типа (27) еще недостаточно для получения однозначного выражения для плотности силы). При переходе от (24) к (27) удобно воспользоваться тождеством  $[\mathbf{a} \text{ rot } \mathbf{a}] = (1/2) \nabla a^2 - (\mathbf{a} \nabla) \mathbf{a}$ .

виде однозначно не определяются. Совсем другое дело — плотность силы, которая является, по крайней мере в принципе, однозначной и измеримой величиной. В этой связи и судьба «спора» о тензорах Абрагама и Минковского в конечном счете решается в результате выбора выражения для силы. Сила Абрагама (25) генетически связана с силой магнитного поля, действующего на ток смещения. В реальности этой силы невозможно сомневаться, несмотря на то, что она непосредственно все еще не измерена \*). Тем самым однозначно решается вопрос «в пользу» тензора Абрагама. В статье <sup>5</sup> подробно показано также, что различные встречавшиеся в литературе возражения против выбора тензора Абрагама необоснованны. Тот факт, что против выбора тензора  $T_{ik}^{EM}$  в форме Абрагама нельзя привести никаких существенных доводов, подчеркивается и в статье <sup>3</sup>. Ограничимся здесь упоминанием одного из аргументов в пользу выбора тензора Минковского, а не Абрагама. Именно, при выборе тензора Минковского для квазимонохроматического пуга волн в любой системе отсчета <sup>7</sup> поток энергии  $S = Wv_{gr}$ , где  $v_{gr}$  — групповая скорость. Аналогично, именно для тензора Минковского  $\sigma_{\alpha\beta} = -g_{\alpha}^{\mu} v_{gr, \beta}$  (см. <sup>17</sup>, стр. 114, и указанную там литературу). При выборе тензора Абрагама подобные соотношения не имеют места, и это почему-то считается каким-то минусом или трудностью. На самом деле, как это особенно подробно продемонстрировано в <sup>5</sup>, все дело опять-таки связано с наличием, при использовании тензора Абрагама, объемной силы  $f^A$ . В движущейся среде такая сила производит работу над средой и поэтому соотношение  $S = Wv_{gr}$  не может и не должно соблюдаться. Ситуация здесь вполне аналогична той, какая имеет место в покоящейся среде \*\*), когда соотношение  $S = Wv_{gr}$  нарушается при наличии поглощения и вообще каких-либо источников или «стоков» энергии в среде. В применении к потоку плотности импульса  $g_{\alpha} v_{gr, \beta}$  сказанное относится уже к случаю прозрачной покоящейся среды, так как соотношение  $\sigma_{\alpha\beta} = -g_{\alpha} v_{gr, \beta}$  может иметь место только при отсутствии объемной силы. Последнему требованию как раз и удовлетворяет тензор Минковского (заряды и токи считаем отсутствующими), для которого  $\partial T_{ik}^M / \partial x_k = 0$ .

Все сказанное позволяет считать тензор Абрагама «правильным», но, как нам представляется, объявить тензор Минковского «неправильным» можно, лишь подходя к проблеме несколько формально. Фактически же в большинстве ситуаций результаты, получаемые на основе использования тензоров Абрагама и Минковского, совершенно тождественны. Это дает возможность в соответствующих случаях не только пользоваться тензором Минковского, но даже делает это вполне целесообразным, если тем самым достигаются какие-то упрощения. Поэтому тензор Минковского  $T_{ik}^M$  вряд ли следует объявить «ошибочным», скорее он представляет собой некоторое вспомогательное понятие, которое (подобно, скажем, псевдотензорам) вполне может использоваться. Тем самым отнюдь не наносится какой-либо ущерб «престижу» более фундаментального и, если угодно, истинного тензора энергии-импульса электромагнитного поля в среде  $T_{ik}^A$ .

3. Анализ вопроса о законах сохранения энергии и импульса при излучении электромагнитных волн (фотонов) в среде подтверждает и иллю-

\*) Соответствующие возможности обсуждаются в статьях <sup>3</sup> (стр. 31) и <sup>5</sup>. Несомненно, что, хотя бы «для спокойствия», измерение силы Абрагама вполне оправдано, и вместе с тем в возможности таких измерений на современном техническом уровне трудно сомневаться.

\*\*) В этом случае объемная сила, действующая на среду, работы не производит, так как эта работа равна произведению силы на скорость среды.



стрирует только что сделанное замечание. В самом деле, посмотрим, чему равен импульс пуга волн в среде на основе использования тензоров Абрагама и Минковского, а затем используем в обоих случаях законы сохранения.

Рассмотрим распространяющуюся в среде плоскую волну:

$$\begin{aligned} \mathbf{E} &= (1/2) (\mathbf{E}_0 e^{-i(\mathbf{k}\mathbf{r} - \omega t)} + \mathbf{E}_0^* e^{-i(\mathbf{k}\mathbf{r} - \omega t)}), \\ \mathbf{H} &= (1/2) (\mathbf{H}_0 e^{i(\mathbf{k}\mathbf{r} - \omega t)} + \mathbf{H}_0^* e^{-i(\mathbf{k}\mathbf{r} - \omega t)}). \end{aligned} \quad (33)$$

Если волна квазимонохроматическая, то  $\mathbf{E}_0$  и  $\mathbf{H}_0$  являются медленными (по сравнению с периодом  $2\pi/\omega$ ) функциями времени  $t$ . Однако, для простоты, мы не учитываем дисперсию и поэтому будем считать амплитуды  $\mathbf{E}_0$  и  $\mathbf{H}_0$  постоянными, но пуг волн имеющим сечение с площадью 1 и длину  $L$  (учет дисперсии см., например, в книге <sup>17</sup>, § 3). Подставляя (33) в уравнения поля (19), (20) с вещественным  $\varepsilon = \text{const}$  \*) и при  $\mathbf{j} = 0$ , имеем

$$\mathbf{E}_0 = -(c/\varepsilon\omega) [\mathbf{k}\mathbf{H}_0], \quad \mathbf{H}_0 = (c/\omega) [\mathbf{k}\mathbf{E}_0]. \quad (34)$$

Отсюда, как условие существования нетривиального решения, получаем дисперсионное уравнение (3) с  $n^2 = \varepsilon$ . Далее, для средних по времени (усредненных по высокой частоте) величин получаем (см. (29) и (31))

$$\bar{W} = (\varepsilon \bar{E}^2 + \bar{H}^2)/8\pi = (1/16\pi) (\varepsilon \mathbf{E}_0 \mathbf{E}_0^* + \mathbf{H}_0 \mathbf{H}_0^*) = (n^2/8\pi) (\mathbf{E} \mathbf{E}^*),$$

$$\begin{aligned} \bar{\mathbf{S}} &= (c/4\pi) [\overline{\mathbf{E}\mathbf{H}}] = (c/16\pi) \{[\mathbf{E}_0^* \mathbf{H}_0] + [\mathbf{E}_0 \mathbf{H}_0^*]\} = \\ &= (cn/8\pi) (\mathbf{E}_0 \mathbf{E}_0^*) \mathbf{k}/k, \quad \bar{g}^A = \bar{\mathbf{S}}/c^2, \quad \bar{g}^M = n^2 \bar{g}^A, \end{aligned} \quad (35)$$

или

$$\mathbf{G}^A = \bar{g}^A L = (\bar{W} L/cn) \mathbf{k}/k = (\mathcal{E}/cn) \mathbf{k}/k, \quad (36)$$

$$\mathbf{G}^M = \bar{g}^M L = (\bar{W} L n/c) \mathbf{k}/k = (\mathcal{E} n/c) \mathbf{k}/k, \quad (37)$$

где  $\mathbf{G}^{A,M}$  и  $\mathcal{E} = \mathcal{E}^A = \mathcal{E}^M$  — соответственно импульсы и энергия пуга волн.

Связь (37) совпадает с (4) и приводит к правильным выражениям при использовании законов сохранения энергии и импульса. Уже отсюда ясно, и это, конечно, подтверждается вычислениями (они были проделаны, например, в работе <sup>9</sup>), что для получения квантов (фотонов в среде) с энергией  $\hbar\omega$  и импульсом  $(\hbar\omega n/c) \mathbf{k}/k$  при стандартном квантовании нужно использовать тензор энергии-импульса в форме Минковского. Если же пользоваться тензором Абрагама, то как в классическом случае (см. (36)), так и при квантовании и учете лишь импульса  $\mathbf{G}^A$  получается заведомо неверный результат. Фактически же, как и следовало ожидать, использование тензора Абрагама приводит к правильному результату, но нужно учесть также действие силы Абрагама на среду, имеющее место в процессе испускания излучения (то же относится к процессу поглощения). Сделать это действительно необходимо, поскольку при излучении пуга волн (или, например, при его вхождении в среду) сила  $\mathbf{f}^A$  (см. (25)) отлична от нуля. При этом нас интересует не сама сила, а импульс силы

$$\begin{aligned} \mathbf{F}^A &= \frac{n^2 - 1}{4\pi c} \int \frac{\partial}{\partial t} [\mathbf{E}\mathbf{H}] dt d\mathbf{r} = \frac{n^2 - 1}{16\pi c} \{[\mathbf{E}_0 \mathbf{H}_0^*] + [\mathbf{E}_0^* \mathbf{H}_0]\} L = \\ &= \frac{(n^2 - 1)n}{8\pi c} (\mathbf{E}_0 \mathbf{E}_0^*) L \frac{\mathbf{k}}{k} = \frac{(n^2 - 1)\mathcal{E}}{cn} \frac{\mathbf{k}}{k}, \end{aligned} \quad (38)$$

где отброшены осциллирующие члены и тем самым речь идет о средней

\*) Если быть точным, то нужно добавить, что среда считается не только непоглощающей (вещественность  $\varepsilon$ ), но и прозрачной (условие  $\varepsilon > 0$ ).

по времени величине \*). Отметим, что можно с самого начала рассматривать более или менее произвольный цуг волн и вычислять, а затем и сравнивать интегральные величины  $\mathcal{E} = \int W dt d\mathbf{r}$ ,  $\mathbf{G}^{A,M} = \int \mathbf{g}^{A,M} dt d\mathbf{r}$  и  $\mathbf{F}^A$ . Соотношения между этими величинами остаются такими же, как в (36) — (38) для цуга с резкими границами.

Очевидно, что в силу (36) — (38)

$$\mathbf{G}^A + \mathbf{F}^A = \mathbf{G}^M = (\mathcal{E}n/c) \mathbf{k}/k. \quad (39)$$

В плане применения закона сохранения энергии и импульса обычно существуют лишь два момента: во-первых, какие энергии и импульсы теряет при излучении (и получает при поглощении) излучающая частица или «система»; во-вторых, нужно знать, конечно, какая энергия поля излучается в данном направлении. Вопрос же о том, как распределяется или перераспределяется импульс излучения, с этой точки зрения не важен. В рассматриваемом случае частица теряет импульс  $-\mathbf{G}^M$ , а поле в среде приобретает импульс  $\mathbf{G}^A$  и среда получает импульс силы  $\mathbf{F}^A = \mathbf{G}^M - \mathbf{G}^A$ . Для среды — «пылевидной материи» под действием силы  $\mathbf{f}^A$  частицы среды ускоряются и  $\mathbf{F}^A = \mathbf{G}^c$  — импульс среды. В общем же случае состояние среды определяется соответствующими уравнениями движения, например уравнениями теории упругости или уравнениями гидродинамики, в которых плотности объемной силы равна  $\mathbf{f}^A$ , а, в принципе, может содержать и какие-то другие члены. При этом, конечно, нельзя считать, что  $\mathbf{F}^A = \mathbf{G}^c = \bar{\mathbf{g}}^c L$ , где  $\bar{\mathbf{g}}^c$  — плотность импульса среды (именно это обстоятельство справедливо подчеркивается в статье <sup>5)</sup> \*\*). Тем самым нельзя также, вообще говоря, утверждать, что плотность импульса Минковского  $\mathbf{g}^M = \mathbf{g}^A + \mathbf{g}^c$ . Но, как мы видели, в отношении интегральных величин — импульсов и импульса силы  $\mathbf{F}^A$  — результат (39) совершенно не зависит от свойств среды и остается верным и в предположении (вообще говоря, неправильном), что  $\mathbf{g}^M = \mathbf{g}^A + \mathbf{g}^c$ . Тем самым использование тензора Минковского в данном случае фактически оправдано, так как не только приводит к правильному результату, но и ведет к цели более непосредственно, без рассмотрения действия объемной силы. Правда, учет действия этой силы в рамках классического подхода весьма прост (см. выше), но квантовомеханически он оказался бы, по-видимому, довольно громоздким делом. Так или иначе, насколько нам известно, такое квантовое рассмотрение еще не проведено. В тех нестационарных задачах, для решения которых преимущества или даже необходимость применения тензора Абрагама имеют место, соответствующий квантовый анализ был бы оправдан (хотя,

\*) Сила действует лишь пока волна (цуг) входит в среду или излучается. При распространении же цуга данной длины в однородной среде импульс силы  $\mathbf{F}^A$  равен нулю.

\*\*) Аналогичная ситуация имеет место в случае фононов. Распределение звука в твердом теле не сопровождается перемещением массы, и в этой связи импульс звуковых волн равен нулю (здесь не учитывается релятивистский эффект — тот факт, что цуг звуковых волн с энергией  $\mathcal{E}$  имеет массу  $\mathcal{E}/c^2$  и, следовательно, обладает импульсом  $(\mathcal{E}/c^2) s$ , где  $s$  — скорость звука). Поэтому и при квантовании получится, что кванты звука — фононы имеют энергию  $\hbar\omega$  и равный нулю импульс (импульсом  $(\hbar\omega/c^2) s$  пренебрегаем). Утверждение же, что импульс фонона (скажем, при его излучении электроном) равен  $\hbar\mathbf{k} = (\hbar\omega/s) \mathbf{k}/k$ , на самом деле означает, что при излучении фонона решетка как целое получает импульс  $\hbar\mathbf{k}$  (процессов переброса здесь не учитываем). С точки зрения применения законов сохранения при излучении, поглощении и рассеянии звука ничего, однако, не меняется, если считать, как это обычно и делается, что сами фононы имеют энергию  $\hbar\omega$  и импульс  $\hbar\mathbf{k} = (\hbar\omega/s) \mathbf{k}/k$  (сделанным замечанием автор обязан Л. В. Келдышу). Кстати, импульс поля по Абрагаму  $\mathbf{G}^A = \mathcal{E}/cn = (\mathcal{E}/c^2) c/n$  (см. (36)), т. е. имеет такой же смысл, как и «истинный» импульс фонона  $(\mathcal{E}/c^2) s$ , поскольку скорость электромагнитного импульса равна  $c/n$  (дисперсией было пренебрежено).

конечно, и не необходим, пока задача является классической, что, вероятно, справедливо при любой реальной постановке вопроса об измерении силы Абрагама; см в этой связи <sup>3, 5</sup>) Что же касается обсуждавшегося выше применения законов сохранения энергии и импульса при излучении «фотонов в среде», то, как нам представляется, вопрос может считаться вполне ясным уже в свете сделанных замечаний. Кстати, эти замечания не новы, но, как нам казалось, их было все же целесообразно здесь привести и сопоставить, чтобы несколько дополнить в этом отношении содержащийся в статье <sup>5</sup>, а также в статьях <sup>2, 3</sup> анализ вопроса о выборе тензора энергии импульса в макроскопической электродинамике

Физический институт им П Н Лебедева  
АН СССР

#### ЦИТИРОВАННАЯ ЛИТЕРАТУРА

- 1 В Л Гинзбург, УФН 69, 535 (1959)
- 2 I Brevik, Mat Fys Medd Dan Vid Selsk 37, No 11 (1970)
- 3 I Brevik, *ibid* 37, No 13 (1970)
- 4 C Moller, The Theory of Relativity, Oxford, Clarendon Press, 1972
- 5 Д В Скобельцын, УФН 110, 253 (1973) (см в этом же выпуске УФН)
- 6 G Gyorgyi, Am J Phys 28, 85 (1960)
- 7 О С Мергелян и С Н Столяров, Изв АН Арм ССР (Физика) 5, 309 (1970)
- 8 В Л Гинзбург, ЖЭТФ 10, 589 (1940), J Phys USSR 2, 441 (1940)
- 9 J M Jauch, K M Watson, Phys Rev 74, 950, 1485 (1948), 75, 1249 (1949)
- 10 М И Рязанов, ЖЭТФ 32, 1244 (1957), 34, 1258 (1958)
- 11 O Brevik, B Lautrup, Mat Fys Medd Dan Vid Selsk 38, No 1 (1970)
- 12 В Л Гинзбург, ЖЭТФ 10, 601 (1940), J Phys USSR 3, 95 (1940)
- 13 В Гайтлер, Квантовая теория излучения, М, ИЛ, 1956
- 14 В Л Гинзбург, И М Франк, ДАН СССР 56, 583 (1947)
- 15 Л Д Ландау, Е М Лифшиц, Электродинамика сплошных сред, М, Гостехиздат, 1957
- 16 Л Д Ландау, Е М Лифшиц, Теория поля, М, «Наука», 1967.
- 17 В М Агранович, В Л Гинзбург, Кристаллооптика с учетом пространственной дисперсии и теория экситонов, М, «Наука», 1965