# К ТЕОРИИ РЕЛЯТИВИСТСКОГО ДВИЖЕНИЯ ЗАРЯЖЕННОЙ ЧАСТИЦЫ В ПОЛЕ МОЩНОГО ЭЛЕКТРОМАГНИТНОГО ИЗЛУЧЕНИЯ

В. П. Милантьев<sup>\*</sup>, А. Х. Кастильо

Российский университет дружбы народов 117198, Москва, Россия

Поступила в редакцию 29 июня 2012 г.

По методу Боголюбова получены усредненные релятивистские уравнения движения заряженной частицы в поле мощного электромагнитного излучения в приближении геометрической оптики. Указаны ограничения, при которых справедливы полученные уравнения. Найдены осциллирующие добавки к сглаженным динамическим переменным частицы, сводящиеся к известным выражениям в случае плоской волны круговой и линейной поляризаций. Показано, что выражения для релятивистской усредненной силы в обоих случаях содержат новые дополнительные малые слагаемые, ослабляющие ее действие. Подтвержден известный результат, что выражения для пондеромоторной силы в случаях волн круговой и линейной поляризаций различаются.

**DOI**: 10.7868/S0044451013040046

#### 1. ВВЕДЕНИЕ

Задача о движении заряженной частицы в поле плоской электромагнитной волны имеет точное решение [1,2]. В случае плоской волны круговой поляризации частица движется по окружности в плоскости, перпендикулярной направлению распространения волны, при этом энергия частицы не изменяется. В случае волны линейной поляризации траекторией частицы является «восьмерка», а ее энергия, периодически изменяясь, в среднем сохраняется. Если амплитуда волны зависит от координат и времени, то задача существенно усложняется [3-26]. В этом случае возможно приближенное решение с использованием разложений по малому параметру и усреднения по быстрым переменным. Такая процедура была впервые проведена в работе [3]. Было показано, что усредненное воздействие на нерелятивистскую частицу с зарядом е и массой т монохроматического высокочастотного (ВЧ) поля с произвольной пространственной зависимостью амплитуды

$$\mathbf{E}(\mathbf{r},t) = \operatorname{Re}\mathbf{E}(\mathbf{r})e^{-i\omega t}$$

описывается силой, получившей название силы Гапонова–Миллера:

$$\mathbf{F} = -\nabla U(\mathbf{r}) \equiv \nabla \frac{e^2 E^2}{4m\omega^2}.$$

В работе [7], по-видимому, впервые было дано релятивистское обобщение этой силы. Было показано, что усредненная (пондеромоторная) сила, действующая на заряженную частицу, как и в нерелятивистском приближении, имеет потенциальный характер с потенциалом  $U = m^* c^2$ , где

$$m^* = m\sqrt{1+A^2}$$

— «эффективная масса» частицы, при этом  $A^2 = (e/mc\omega)^2 \langle \mathbf{E}^2 \rangle$ . Угловые скобки означают усреднение по многим периодам колебаний.

Особенность поведения частицы в поле мощного электромагнитного излучения заключается в том, что в этом случае происходит не только пондеромоторное воздействие на частицу, но также рассеяние излучения [7, 21–25]. Анализ релятивистского движения частицы в поле мощного излучения обычно ограничивается выводом пондеромоторных сил и численным решением усредненных уравнений [14–18]. При этом остаются без внимания быстроосциллирующие составляющие динамических переменных частицы в поле излучения и закон дви-

<sup>\*</sup>E-mail: vmilantiev@sci.pfu.edu.ru, vmilant@mail.ru

жения. Кроме того, обычно считается, что пондеромоторные силы не зависят от поляризации волны [17]. Между тем в работе [15] было показано, что выражения для пондеромоторной силы (и усредненные уравнения движения частицы) в случае волн круговой и линейной поляризаций несколько различаются.

С целью прояснения возникшего противоречия в настоящей работе дан последовательный вывод по методу Боголюбова усредненных уравнений движения релятивистской заряженной частицы, находящейся в поле мощного электромагнитного излучения линейной и круговой поляризаций. Поле излучения описывается в приближении геометрической оптики. Усреднение проводится по быстрой фазе волны с использованием разложения по степеням пространственно-временных производных амплитуды.

При рассмотрении усредненного движения частицы в поле электромагнитного излучения естественно возникают два безразмерных параметра. Один параметр  $g = eE/mc\omega$  — отношение амплитуды осцилляторной скорости частицы в поле волны к скорости света. Другой парамет<br/>р $\mu$ связан с пространственно-временными изменениями амплитуд поля излучения и является малым в соответствии с приближением геометрической оптики, квазиоптики и т. д. В случае достаточно слабого электромагнитного поля параметры g и µ могут иметь одинаковый порядок. Тогда можно проводить усреднение с учетом этого обстоятельства [9–11]. В релятивистски сильном поле параметр g не мал и может даже превосходить единицу [25]. Параметр g порядка единицы, например, в случае излучения с длиной волны  $\lambda = 2\pi c/\omega = 1$  мкм и интенсивностью около 10<sup>18</sup> Вт/см<sup>2</sup>. Поэтому в поле мощного излучения процедура усреднения возможна лишь при разложении по параметру µ. В приближении геометрической оптики этот параметр вводится как

$$\mu = 1/kL \approx 1/\omega T,$$

где k — волновое число, L и T — характерные пространственный и временной масштабы изменения амплитуды волны [26, 27]. В квазиоптическом приближении параметр  $\mu = 1/ka$ , где a — сужение гауссова пучка.

Классическое (не квантовое) описание движения электрона в поле мощного излучения возможно, если амплитуда E электрического поля излучения значительно меньше критического электрического поля  $E_c$  рождения электрон-позитронной пары,  $E_c = m^2 c^3 / e\hbar = 1.3 \cdot 10^{16}$  В/см. Далее рассматривается излучение, электрическое поле которого меньше  $E_c$ . Не учитываются также эффекты, связанные с рассеянием излучения частицей.

### 2. ЗАДАНИЕ ПОЛЯ ВОЛНЫ

Рассмотрим электромагнитную волну, амплитуда которой мало изменяется на расстоянии порядка длины волны и за период колебаний, так что можно ввести параметр  $\mu$ . В этом случае электрическую и магнитную компоненты поля волны можно представить в виде

$$\mathbf{E}(\mathbf{r},t) = \mathbf{E}_0(\mathbf{r},t)e^{i\theta} + \text{c.c.}, \quad \mathbf{B}(\mathbf{r},t) = \mathbf{B}_0(\mathbf{r},t)e^{i\theta} + \text{c.c.}$$

Здесь  $\theta(\mathbf{r}, t)$  — эйконал (фаза), с помощью которого определяются частота и волновой вектор волны [26].

В приближении геометрической оптики медленно меняющиеся амплитуды **E**<sub>0</sub> и **B**<sub>0</sub> можно представить в виде разложений [26]:

$$\mathbf{E}_0 = \mathbf{E}_{00} + \mu \mathbf{E}_1 + \dots, \quad \mathbf{B}_0 = \mathbf{B}_{00} + \mu \mathbf{B}_1 + \dots$$

Из уравнения Максвелла

$$\operatorname{rot} \mathbf{E} = -\frac{1}{c} \, \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t}$$

следуют следующие соотношения между амплитудами поля:

$$\mathbf{B}_{00} = \frac{c}{\omega} [\mathbf{k} \times \mathbf{E}_{00}],$$
$$\mathbf{B}_{1} - \frac{c}{\omega} [\mathbf{k} \times \mathbf{E}_{01}] = \frac{1}{i\omega} \left( \frac{\partial \mathbf{B}_{00}}{\partial t} + c \operatorname{rot} \mathbf{E}_{00} \right)$$

Будем считать, что электромагнитная волна распространяется вдоль ос<br/>и $\boldsymbol{z}$ и в нулевом приближении имеет компоненты

$$\mathbf{E}_{00} = (E_{00x}, E_{00y}, 0),$$

при этом фаза  $\theta = -\omega t + kz$ . В этом случае магнитные компоненты поля в нулевом и первом приближениях описываются формулами

$$B_{00x} = -\frac{kc}{\omega} E_{00y}, \quad B_{00y} = \frac{kc}{\omega} E_{00x}, \quad B_{00z} = 0,$$
  

$$B_{1x} = \frac{c}{i\omega} \left( -ikE_{1y} - \frac{\partial E_{00y}}{\partial z} - \frac{k}{\omega} \frac{\partial E_{00y}}{\partial t} \right),$$
  

$$B_{1y} = \frac{c}{i\omega} \left( ikE_{1x} + \frac{\partial E_{00x}}{\partial z} + \frac{k}{\omega} \frac{\partial E_{00x}}{\partial t} \right),$$
  

$$B_{1z} = \frac{c}{i\omega} \left( \frac{\partial E_{00y}}{\partial x} - \frac{\partial E_{00x}}{\partial y} \right).$$

 $3^{*}$ 

Таким образом, в нулевом приближении волна является поперечной, а в первом приближении возникают продольные составляющие векторов поля. В частности, из уравнения div **E** = 0 следует, что

$$E_{1z} = -\frac{1}{ik} \left( \frac{\partial E_{00x}}{\partial x} + \frac{\partial E_{00y}}{\partial y} \right) e^{i\theta} + \text{c.c.},$$

при этом поперечные компоненты  $E_{1x}$ ,  $E_{1y}$  можно считать равными нулю.

В случае волны круговой поляризации полагаем, что компонента  $E_{00x} = E(\mathbf{r},t)/2$  является действительной, а  $E_{00y} = iE_{00x}$  — мнимой. Тогда

$$\mathbf{E}(\mathbf{r}, t) = (E \cos \theta, -E \sin \theta, E_{z1}),$$
$$\mathbf{B}(\mathbf{r}, t) = (-E_y + B_{1x}, E_x + B_{1y}, B_{1z}),$$

где (при  $\omega = kc$ )

$$B_{1x} = -\frac{1}{\omega} \left( \frac{\partial E}{\partial t} + c \frac{\partial E}{\partial z} \right) \cos \theta,$$
  

$$B_{1y} = \frac{1}{\omega} \left( \frac{\partial E}{\partial t} + c \frac{\partial E}{\partial z} \right) \sin \theta,$$
  

$$B_{1z} = \frac{1}{k} \left( \frac{\partial E}{\partial x} \cos \theta - \frac{\partial E}{\partial y} \sin \theta \right),$$
  

$$E_{1z} = -\frac{1}{k} \left( \frac{\partial E}{\partial x} \sin \theta + \frac{\partial E}{\partial y} \cos \theta \right).$$

В случае линейно поляризованной волны поле задается в виде

$$\mathbf{E}(\mathbf{r}, t) = (E \cos \theta, 0, E_{z1}),$$
$$\mathbf{B}(\mathbf{r}, t) = (0, E_x + B_{1y}, B_{1z}).$$

Члены, содержащие первые пространственно-временные производные амплитуды, являются величинами порядка  $\mu$ .

## 3. УСРЕДНЕННЫЕ УРАВНЕНИЯ ДВИЖЕНИЯ ЧАСТИЦЫ В ПОЛЕ ВОЛНЫ КРУГОВОЙ ПОЛЯРИЗАЦИИ

В случае волны круговой поляризации движение частицы описывается уравнениями

$$\frac{dp_x}{dt} = eE\left(1 - \frac{v_z}{c}\right)\cos\theta + \\ + \mu \frac{e}{\omega} v_y \left(\frac{\partial E}{\partial x}\cos\theta - \frac{\partial E}{\partial y}\sin\theta\right) - \\ - \mu \frac{e}{c\omega} v_z \left(\frac{\partial E}{\partial t} + c\frac{\partial E}{\partial z}\right)\sin\theta, \quad (1)$$

$$\frac{dp_y}{dt} = -eE\left(1 - \frac{v_z}{c}\right)\sin\theta - \\ -\mu\frac{e}{\omega}v_x\left(\frac{\partial E}{\partial x}\cos\theta - \frac{\partial E}{\partial y}\sin\theta\right) - \\ -\mu\frac{e}{c\omega}v_z\left(\frac{\partial E}{\partial t} + c\frac{\partial E}{\partial z}\right)\cos\theta, \quad (2)$$

$$\frac{dp_z}{dt} = \frac{eE}{c} (v_x \cos\theta - v_y \sin\theta) + \mu \frac{e}{\omega} \times (v_x \sin\theta + v_y \cos\theta) \left(\frac{\partial E}{\partial t} + c\frac{\partial E}{\partial z}\right) + \mu eE_{z1}.$$
 (3)

Используем также уравнение для энергии частицы (для релятивистского фактора  $\gamma = \sqrt{1 + \mathbf{p}^2/(mc)^2}$ ):

$$\frac{d\gamma}{dt} = \frac{eE}{mc^2} (v_x \cos\theta - v_y \sin\theta) + \mu \frac{e}{mc^2} v_z E_{1z}.$$
 (4)

Параметр $\mu$ далее опускаем. Систему (1)–(4) дополним уравнением для фазы волны, которую «видит» частица:

$$\frac{d\theta}{dt} = -\omega \left(1 - \frac{v_z}{c}\right) \equiv -\omega \frac{G}{\gamma}.$$
(5)

В случае поля высокой частоты фаза  $\theta$  является быстро меняющейся величиной. В этом случае выражение в скобках не может быть слишком малым [17]. Это будет далее предполагаться. Величина G в (5), определяемая как

$$G = \gamma - \frac{p_z}{mc},\tag{6}$$

удовлетворяет уравнению

$$\frac{dG}{dt} = -\frac{eE_{1z}}{mc} \left(1 - \frac{v_z}{c}\right) - \frac{e}{m\omega c^2} (v_x \sin \theta + v_y \cos \theta) \left(\frac{\partial E}{\partial t} + c\frac{\partial E}{\partial z}\right).$$
(7)

Видно, что величина G является интегралом движения в случае плоской поперечной волны с постоянной амплитудой [2]. Она остается также постоянной, если поле волны зависит лишь от фазы  $\eta = \omega t - \mathbf{k} \cdot \mathbf{r}$  [19]. Однако величина G медленно изменяется при слабом изменении амплитуды волны в пространстве и во времени. Далее медленно меняющимися считаются величины, содержащие часть, не зависящую от быстрой фазы  $\theta$ , и быстро осциллирующие малые члены, пропорциональные пространственно-временным производным амплитуды волны.

В случае мощного излучения амплитуда поля, определяемая параметром  $g = eE/mc\omega$ , считается «большой», а малыми являются пространственно-временные производные амплитуды. В уравнениях движения (1)–(4) помимо малых имеются «большие» члены, пропорциональные амплитуде поля. В этом случае непосредственно проводить усреднение нельзя [28]. Необходимо сначала устранить эти «большие» члены. Из уравнения (1) с использованием (5) следует, что величина

$$\pi_x = p_x + \frac{eE}{\omega}\sin\theta \tag{8}$$

является медленно меняющейся, поскольку удовлетворяет уравнению

$$\frac{d\pi_x}{dt} = \sin\theta \frac{G}{\gamma} \frac{\partial(eE/\omega)}{\partial t} + \frac{1}{m\gamma} (p_x \sin\theta + p_y \cos\theta) \frac{e}{\omega} \frac{\partial E}{\partial x}.$$
 (9)

Аналогично с помощью преобразования

$$p_y = \pi_y - \frac{eE}{\omega} \cos\theta \tag{10}$$

исключается «большой» член в уравнении (2):

$$\frac{d\pi_y}{dt} = \cos\theta \frac{G}{\gamma} \frac{\partial (eE/\omega)}{\partial t} + \frac{1}{m\gamma} (p_x \sin\theta + p_y \cos\theta) \frac{e}{\omega} \frac{\partial E}{\partial y}.$$
 (11)

Отметим, что соотношения (8), (10) представляют собой точное решение задачи о движении частицы в поле плоской волны круговой поляризации с постоянной амплитудой [1].

С учетом выражений (8), (10) уравнения (9), (11) приобретают вид

$$\frac{d\pi_x}{dt} = \sin\theta \frac{G}{\gamma} \frac{\partial p_E}{\partial t} + \\
+ \frac{1}{m\gamma} (\pi_x \sin\theta + \pi_y \cos\theta - p_E) \frac{\partial p_E}{\partial x}, \\
\frac{d\pi_y}{dt} = \cos\theta \frac{G}{\gamma} \frac{\partial p_E}{\partial t} + \\
+ \frac{1}{m\gamma} (\pi_x \sin\theta + \pi_y \cos\theta - p_E) \frac{\partial p_E}{\partial y}.$$
(12)

Здесь введено обозначение

$$p_E \equiv \frac{eE(\mathbf{r}, t)}{\omega} \tag{13}$$

для амплитуды импульса, приобретаемого частицей в поле волны.

При усреднении по методу Боголюбова [28] необходимо перейти от истинных переменных частицы (и фазы волны) к сглаженным переменным с помощью общих соотношений:

$$\boldsymbol{\pi}_{\perp} = \mathbf{P}_{\perp} + \mu \mathbf{g}_{1p\perp}(t, \mathbf{R}, \mathbf{P}, \alpha) + \mu^{2} \mathbf{g}_{2p\perp} + \dots,$$

$$p_{z} = P_{z} + \mu g_{1p_{z}}(t, \mathbf{R}, \mathbf{P}, \alpha) + \dots,$$

$$\mathbf{r} = \mathbf{R} + \mu \mathbf{g}_{1r}(t, \mathbf{R}, \mathbf{P}, \alpha) + \mu^{2} \mathbf{g}_{2r} + \dots,$$

$$\boldsymbol{\theta} = \alpha + \mu q_{1}(t, \mathbf{R}, \mathbf{P}, \alpha) + \mu^{2} q_{2} + \dots,$$

$$G = G_{0} + \mu g_{1G}(t, \mathbf{R}, \mathbf{P}, \alpha) + \mu^{2} g_{2G} + \dots$$
(14)

Величины **R**, **P** и  $\alpha$  соответственно представляют собой сглаженные (усредненные) радиус-вектор, вектор импульса частицы и фазу волны, не зависящие от быстрой фазы волны. При этом среднее значение всех периодических функций  $g_i$  равно нулю. Используя релятивистское соотношение

$$\gamma^2 = 1 + \frac{p_x^2 + p_y^2 + p_z^2}{(mc)^2}$$

а также (6), (8), (10), можно получить формулу

$$\gamma = \Gamma - \frac{p_E}{G(mc)^2} (\pi_x \sin \theta + \pi_y \cos \theta), \qquad (15)$$

где медленно меняющаяся часть имеет вид

$$\Gamma = \frac{1}{2G} \left( 1 + G^2 + \frac{\pi_{\perp}^2 + p_E^2}{(mc)^2} \right).$$
(16)

Отметим, что быстрые осцилляции типа (15) содержатся также в продольной составляющей импульса. Это вытекает из уравнения (3). Если осциллирующий член в (15) сравним по порядку величины с первым членом, то возникает трудность из-за того, что в уравнениях движения (12) выражение (15) содержится в знаменателе. Тогда процедура усреднения по быстрой фазе усложняется [8]. Поэтому будем считать, что  $\pi_{x,y} < p_E$ . Это обычно неявно предполагается [17]. При таком условии осциллирующий член в (15) должен быть достаточно малым, однако он может быть несколько больше членов, содержащих производные амплитуды волны. Для расчетов, аналогично (14), удобно положить

$$\gamma = \Gamma_0 + \mu g_{1\gamma}(t, \mathbf{R}, \mathbf{P}, \alpha) + \dots$$

Все переменные в (16) являются медленно меняющимися величинами. Поэтому

$$\Gamma_0 = \frac{1}{2G_0} \left( 1 + G_0^2 + \frac{P_\perp^2 + P_E^2}{(mc)^2} \right)$$

Здесь  $P_E = eE(\mathbf{R}, t)/\omega$  — усредненная амплитуда осцилляторного импульса частицы в поле волны. С учетом соотношения  $G_0 = \Gamma_0 - P_z/mc$  получаем

$$\Gamma_0 = \sqrt{1 + \frac{\mathbf{P}^2 + P_E^2}{(mc)^2}}.$$
(17)

Таким образом, в рассматриваемом первом приближении

$$\frac{1}{\gamma} \approx \frac{1}{\Gamma_0} \left( 1 - \frac{\mu g_{1\gamma}}{\Gamma_0} \right).$$

По методу усреднения необходимо найти уравнения для сглаженных переменных и вычислить периодические составляющие к этим переменным.

Проводя усреднение уравнений (12) с учетом лишь членов первого порядка, получаем

$$\frac{d\mathbf{P}_{\perp}}{dt} = -\frac{1}{2\Gamma_0} mc^2 \left[ 1 - \frac{1}{2G_0\Gamma_0} \left(\frac{\mathbf{P}_{\perp}}{mc}\right)^2 \right] \times \nabla_{\perp} \left(\frac{P_E}{mc}\right)^2 + \frac{\mathbf{P}_{\perp}}{4(\Gamma_0 mc)^2} \frac{\partial P_E^2}{\partial t}.$$
 (18)

Учтем, что все члены в производных  $dg_{1i}/dt$  в уравнениях для переменных (14) имеют порядок  $\mu^2$ , кроме  $(d\alpha/dt)\partial g_{1i}/\partial \alpha$ , где, согласно (5),

$$\frac{d\alpha}{dt} = -\omega \frac{G_0}{\Gamma_0}.$$

Легко показать, что осциллирующие добавки к сглаженным поперечным компонентам вектора импульса описываются формулами (при отбрасывании членов, содержащих удвоенные фазы)

$$g_{1px} = \frac{1}{\omega} \frac{\partial P_E}{\partial t} \cos \alpha + \frac{1}{m\omega G_0} (P_x \cos \alpha - P_y \sin \alpha) \times \left[ 1 - \frac{1}{G_0 \Gamma_0} \left( \frac{P_E}{mc} \right)^2 \right] \frac{\partial P_E}{\partial X},$$

$$g_{1py} = -\frac{1}{\omega} \frac{\partial P_E}{\partial t} \sin \alpha + \frac{1}{m\omega G_0} (P_x \cos \alpha - P_y \sin \alpha) \times \left[ 1 - \frac{1}{G_0 \Gamma_0} \left( \frac{P_E}{mc} \right)^2 \right] \frac{\partial P_E}{\partial Y}.$$
(19)

В формулах (18), (19) вторые члены являются поправочными. Если осциллирующие члены в (15) порядка  $\mu$ , то поправочными членами можно пренебречь. Это обычно полагают. С учетом формул (19) можно найти периодические составляющие для  $\Gamma_0$  и для продольной составляющей импульса:

$$g_{1\gamma} = -\frac{P_E}{G_0 (mc)^2} (P_x \sin \alpha + P_y \cos \alpha) - \frac{P_z}{G_0 m^2 c \omega} \left( \frac{\partial P_E}{\partial X} \cos \alpha - \frac{\partial P_E}{\partial Y} \sin \alpha \right),$$

$$g_{1p_z} = -\frac{P_E}{mcG_0} (P_x \sin \alpha + P_y \cos \alpha) - \frac{c\Gamma_0}{G_0 \omega} \left( \frac{\partial P_E}{\partial X} \cos \alpha - \frac{\partial P_E}{\partial Y} \sin \alpha \right).$$
(20)

Первые члены в этих выражениях соответствуют периодической составляющей (15), при этом в согласии с (6)

$$g_{1G} = \frac{1}{m\omega} \left( \frac{\partial P_E}{\partial X} \cos \alpha - \frac{\partial P_E}{\partial Y} \sin \alpha \right).$$

Такое же выражение следует из уравнения (7). Отметим, что первый осциллирующий член в выражении (20) для продольного импульса согласно уравнению движения (3) вовсе не обязан быть малым. Лишь определение (6) заставляет считать этот член таким же достаточно малым, как и в выражении для релятивистского фактора.

Усредненное продольное движение частицы описывается уравнением

$$\frac{dP_z}{dt} = -\frac{1}{2m\Gamma_0} \frac{\partial P_E^2}{\partial Z} - \frac{1}{4\Gamma_0^2 m^2 c} \mathbf{P}_\perp \cdot \nabla_\perp P_E^2. \quad (21)$$

Здесь в правой части основным является первый член. Второе слагаемое, как и в уравнениях (18), является поправочным.

После усреднения из выражения (4) получаем приближенное уравнение для полной энергии частицы:

$$\frac{d\Gamma_0}{dt} = \frac{1}{2(mc)^2\Gamma_0} \frac{\partial P_E^2}{\partial t}.$$
(22)

Отсюда следует, что в отсутствие временной зависимости амплитуды полная энергия частицы сохраняется: частица в среднем набирает энергию за счет поля волны.

Рассмотрим, наконец, уравнения, определяющие закон движения частицы:

$$\frac{d\mathbf{r}}{dt} = \frac{\mathbf{p}}{m\gamma}$$

После усреднения получаем

$$\frac{d\mathbf{R}}{dt} = \mathbf{V} \equiv \frac{\mathbf{p}}{m\Gamma_0} \,. \tag{23}$$

Периодические добавки к сглаженному радиус-вектору определяются формулами

$$g_{1x} = -\frac{P_E}{m\omega G_0} \cos \alpha - \frac{1}{m\omega^2 G_0} \left\{ \frac{\partial P_E}{\partial t} \sin \alpha + \frac{1}{G_0} (V_x \sin \alpha + V_y \cos \alpha) \times \left[ 1 - \frac{1}{G_0 \Gamma_0} \left( \frac{P_E}{mc} \right)^2 \right] \frac{\partial P_E}{\partial X} \right\},$$

$$g_{1y} = \frac{P_E}{m\omega G_0} \sin \alpha - \frac{1}{m\omega^2 G_0} \left\{ \frac{\partial P_E}{\partial t} \cos \alpha + \frac{1}{G_0} (V_x \sin \alpha + V_y \cos \alpha) \times \left[ 1 - \frac{1}{G_0 \Gamma_0} \left( \frac{P_E}{mc} \right)^2 \right] \frac{\partial P_E}{\partial Y} \right\}.$$
(24)

В этих выражениях первые члены являются преобладающими, а вторые дают лишь поправки, поскольку первые члены пропорциональны амплитуде поля, а вторые — ее производным. Первые члены в выражениях (24) совпадают с законом движения частицы в поле плоской волны круговой поляризации [1, 2]. Видно, что усредненной траекторией частицы в плоскости, перпендикулярной направлению распространения волны, является окружность [1], радиус и центр которой медленно изменяются вследствие изменения амплитуды волны. Согласно формулам (24), амплитуда смещения частицы в поле волны мала по сравнению с масштабом неоднородности поля.

В плоской волне вначале покоящаяся частица в направлении распространения волны не смещается [1]. В рассматриваемом случае волны с изменяющейся амплитудой происходит слабое продольное периодическое смещение частицы:

$$g_{1z} = \frac{1}{m\omega G_0^2} \left[ -\frac{P_E}{mc} (P_x \cos \alpha - P_y \sin \alpha) + \frac{\Gamma_0}{k} \left( \frac{\partial P_E}{\partial X} \sin \alpha + \frac{\partial P_E}{\partial Y} \cos \alpha \right) \right].$$

В усредненных уравнениях величину  $(eE/mc\omega)^2 \equiv \equiv (P_E/mc)^2$  можно заменить на  $\gamma_E^2 \equiv 1 + (eE/mc\omega)^2$ . Вводя безразмерную среднюю скорость частицы  $\beta = V/c$ , нетрудно показать, что

$$\Gamma_0 = \frac{\gamma_E}{\sqrt{1 - \beta^2}} \equiv \gamma_E \gamma_\beta. \tag{25}$$

Аналогичное соотношение получено в работе [17], однако в нем под знаком корня стоит не квадрат среднего значения скорости, а среднее значение квадрата скорости  $\sqrt{1-\overline{v^2}/c^2}$ . Эта некорректность отмечалась также в работе [19]. С учетом соотношения (25) усредненные уравнения движения приобретают вид

$$\frac{d\mathbf{P}_{\perp}}{dt} = -\sqrt{1-\beta^2} \left[ 1 - \frac{1}{2G_0\Gamma_0} \left(\frac{\mathbf{P}_{\perp}}{mc}\right)^2 \right] \times \\
\times \nabla_{\perp} m^* c^2 + \frac{\beta_{\perp}}{2\Gamma_0} \sqrt{1-\beta^2} \frac{\partial m^* c^2}{c \, \partial t}, \qquad (26)$$

$$\frac{dP_z}{dt} = -\sqrt{1-\beta^2} \left( \frac{\partial m^* c^2}{\partial Z} + \frac{1}{2}\beta_{\perp} \cdot \nabla_{\perp} m^* c^2 \right).$$

Здесь  $m^* = m\gamma_E$  — «эффективная масса» частицы [7]. Вид полученных уравнений аналогичен выведенным в работе [17], но помимо указанного выше различия в уравнениях (26) содержатся дополнительные малые члены, связанные с усредненными поперечными импульсами (скоростями). Дополнительные слагаемые члены менее существенны, чем малые члены в квадратных скобках (в первом уравнении), поскольку, как и множитель  $\gamma_{\beta}$ , они ослабляют усредненное воздействие волны.

## 4. УСРЕДНЕННЫЕ УРАВНЕНИЯ ДВИЖЕНИЯ В СЛУЧАЕ ЛИНЕЙНО ПОЛЯРИЗОВАННОЙ ВОЛНЫ

Если волна линейно поляризована в направлении оси *x* и распространяется вдоль оси *z*, то движение частицы описывается уравнениями

$$\frac{dp_x}{dt} = \frac{eEG}{\gamma}\cos\theta - \frac{ep_z}{m\omega\gamma c}\left(\frac{\partial E}{\partial t} + c\frac{\partial E}{\partial z}\right)\sin\theta - \frac{ep_y}{m\gamma\omega}\frac{\partial E}{\partial y}\sin\theta,$$
$$\frac{dp_y}{dt} = \frac{ep_x}{m\gamma\omega}\frac{\partial E}{\partial y}\sin\theta,$$
$$\frac{dp_z}{dt} = \frac{ep_x}{m\gamma c}E\cos\theta + eE_{1z} + \frac{ep_x}{m\omega\gamma c}\left(\frac{\partial E}{\partial t} + c\frac{\partial E}{\partial z}\right)\sin\theta,$$
$$\frac{d\gamma}{dt} = \frac{e}{\gamma(mc)^2}(p_x E\cos\theta + p_z E_{1z}).$$
(27)

Величина  $G = \gamma - p_z/mc$  в этом случае удовлетворяет уравнению

$$\frac{dG}{dt} = -\frac{eE_{1z}}{mc}\frac{G}{\gamma} - \frac{ep_x}{\omega m\gamma c}\left(\frac{\partial E}{\partial t} + c\frac{\partial E}{\partial z}\right)\sin\theta.$$

Непосредственное усреднение уравнений (27) невозможно, поскольку правые части содержат «большие» быстро осциллирующие члены, пропорциональные полю *E*. Как и в случае волны круговой поляризации, «большой» член устраняется путем замены (8), при этом медленно меняющаяся величина  $\pi_x$  удовлетворяет уравнению

$$\frac{d\pi_x}{dt} = \sin\theta \left(1 - \frac{v_z}{c}\right) \frac{\partial p_E}{\partial t} + \\ + \sin\theta \frac{\pi_x}{m\gamma} \frac{\partial p_E}{\partial x} - \frac{1 - \cos 2\theta}{4m\gamma} \frac{\partial p_E^2}{\partial x}.$$
 (28)

Проекция импульса  $p_y \equiv \pi_y$  является медленно меняющейся величиной и описывается уравнением

$$\frac{d\pi_y}{dt} = \sin\theta \frac{\pi_x}{m\gamma} \frac{\partial p_E}{\partial y} - \frac{1 - \cos 2\theta}{4m\gamma} \frac{\partial p_E^2}{\partial y}.$$
 (29)

Обычно в уравнениях вида (28), (29) заменяют релятивистский фактор его средним значением. Тогда сразу получаются известные уравнения с «эффективной массой» частицы [17]. Однако релятивистский фактор содержит быстро осциллирующую часть, не связанную с малым параметром разложения (ср. с выражением (15)):

$$\gamma = \Gamma - \frac{1}{G(mc)^2} \left( \pi_x p_E \sin \theta + \frac{p_E^2}{4} \cos 2\theta \right), \quad (30)$$

где медленно меняющаяся часть имеет вид

$$\Gamma = \frac{1}{2G} \left( 1 + G^2 + \frac{\pi_{\perp}^2 + p_E^2/2}{(mc)^2} \right)$$

Такое же выражение следует из последнего уравнения системы (27) при исключении «большого» быстро осциллирующего члена. Отметим, что в отличие от случая волны круговой поляризации в быстро осциллирующих членах в (30) содержатся колебания с удвоенной фазой, амплитуда которых определяется только интенсивностью волны. Как отмечалось выше, эти осциллирующие члены следует считать относительно малыми, так что в первом приближении

$$\frac{1}{\gamma} \approx \frac{1}{\Gamma} \left( 1 + \frac{\pi_x p_E \sin \theta + \frac{p_E^2}{4} \cos 2\theta}{G\Gamma(mc)^2} \right)$$

Отсюда следует, что, в отличие от случая волны круговой поляризации, поле волны не может быть слишком сильным, пользоваться указанным разложением нельзя и задача существенно усложняется.

Проводя усреднение уравнений (28), (29) с учетом разложений (14), получаем

$$\frac{dP_x}{dt} = -\frac{mc^2}{2\Gamma_0} \left[ 1 - \frac{1}{2G_0\Gamma_0} \left( \frac{P_E}{2mc} \right)^2 - \frac{1}{G_0\Gamma_0} \left( \frac{P_x}{mc} \right)^2 \right] \frac{\partial}{\partial X} \frac{1}{2} \left( \frac{P_E}{mc} \right)^2 + \frac{P_x}{4(\Gamma_0mc)^2} \frac{\partial P_E^2}{\partial t}, \quad (31)$$

$$\frac{dP_y}{dt} = -\frac{mc^2}{2\Gamma_0} \left[ 1 - \frac{1}{2G_0\Gamma_0} \left( \frac{P_E}{2mc} \right)^2 - \frac{1}{G_0\Gamma_0} \left( \frac{P_x}{mc} \right)^2 \right] \frac{\partial}{\partial Y} \frac{1}{2} \left( \frac{P_E}{mc} \right)^2.$$

В этих уравнениях (ср. с выражением (17))

$$\Gamma_0 = \sqrt{1 + \frac{\mathbf{P}^2 + P_E^2/2}{(mc)^2}}$$

Согласно (31), для линейной поляризации волны, как и в случае волны круговой поляризации, имеется дополнительное малое слагаемое, определяемое временной зависимостью амплитуды волны.

Периодические добавки к сглаженным поперечным компонентам импульса определяются приближенными формулами:

$$g_{1p_x} = \frac{1}{\omega} \frac{\partial P_E}{\partial t} \left[ 1 - \frac{1}{8G_0\Gamma_0} \left( \frac{P_E}{mc} \right)^2 \right] \cos \alpha + \frac{1}{m\omega G_0} \left[ 1 - \frac{7}{8G_0\Gamma_0} \left( \frac{P_E}{mc} \right)^2 \right] \frac{\partial P_E}{\partial X} P_x \cos \alpha,$$
$$g_{1p_y} = \frac{1}{m\omega G_0} \left[ 1 - \frac{7}{8G_0\Gamma_0} \left( \frac{P_E}{mc} \right)^2 \right] \frac{\partial P_E}{\partial Y} P_x \cos \alpha.$$

В этих формулах не выписаны члены, содержащие удвоенные и утроенные фазы. Из уравнений (27) следует, что релятивистский фактор и продольная составляющая импульса содержат одинаковые быстро осциллирующие составляющие, амплитуда которых пропорциональна напряженности электрического поля волны. Введением замены

$$\pi_z = p_z + \frac{\pi_x p_E \sin \theta}{mcG} + \frac{p_E^2}{4mcG} \cos 2\theta \qquad (32)$$

исключаются быстро осциллирующие члены, пропорциональные амплитуде волны. При этом медленно меняющаяся величина  $\pi_z$  удовлетворяет уравнению

$$\frac{d\pi_z}{dt} = -c\frac{\partial p_E}{\partial x}\sin\theta + \sin\theta\frac{d}{dt}\frac{\pi_x p_E}{mcG} + \\
+\cos 2\theta\frac{d}{dt}\frac{p_E^2}{4mcG} + \frac{\pi_x\sin\theta}{mc\gamma}\left(\frac{\partial}{\partial t} + c\frac{\partial}{\partial z}\right)p_E - \\
-\frac{1}{4mc\omega\gamma}(1 - \cos 2\theta)\left(\frac{\partial}{\partial t} + c\frac{\partial}{\partial z}\right)p_E^2. \quad (33)$$

Отметим, что соотношения (8), (32) являются точным решением задачи о движении частицы в поле плоской линейно поляризованной электромагнитной волны с постоянной амплитудой [1, 2] (при  $\pi_x = \pi_z = \pi_y = 0$ ).

После ряда преобразований уравнения (33) в результате усреднения получаем

$$\frac{dP_z}{dt} = -\frac{mc^2}{2\Gamma_0} \left[ 1 - \frac{1}{2} \left( \frac{P_E}{2G_0 mc} \right)^2 - \left( \frac{P_x}{G_0 mc} \right)^2 \right] \times \\ \times \frac{\partial}{\partial Z} \frac{1}{2} \left( \frac{eE}{mc\omega} \right)^2 + \frac{P_x^2 + P_E^2/8}{4(mc)^3\Gamma_0 G_0^2} \frac{\partial P_E^2}{\partial t}.$$
(34)

Осциллирующую составляющую продольного импульса  $g_{1p_z}$  не выписываем.

Рассмотрим закон движения частицы:

$$\mathbf{r} = \mathbf{R} + \mu \mathbf{g}_{1\mathbf{r}}(t, \mathbf{R}, \mathbf{P}, \alpha)$$

Эволюция ведущего центра описывается уравнениями

$$\frac{dX}{dt} = V_x \equiv \frac{P_x}{m\Gamma_0} \left[ 1 - \frac{1}{2G_0\Gamma_0} \left( \frac{P_E}{mc} \right)^2 \right],$$

$$\frac{dY}{dt} = V_y = \frac{P_y}{m\Gamma_0},$$

$$\frac{dZ}{dt} = V_z \approx \frac{P_z}{m\Gamma_0}.$$
(35)

В последней формуле отброшены малые слагаемые. Осциллирующие добавки к ведущему центру частицы определяются приближенными формулами:

$$g_{1x} = -\frac{P_E}{m\omega G_0} \left( 1 - \frac{P_x^2 + P_E^2/8}{(mc)^2 \Gamma_0 G_0} \right) \cos \alpha - \frac{3P_x P_E^2}{8m\omega (mcG_0)^2 \Gamma_0} \sin 2\alpha,$$

$$g_{1y} = \frac{P_y P_E}{m\omega (mcG_0)^2 \Gamma_0} \left( P_x \cos \alpha - \frac{P_E}{8} \sin 2\alpha \right), \quad (36)$$

$$g_{1z} = \frac{P_E^2}{8\omega m^2 c \Gamma_0 G_0} \left( 1 - \frac{2P_x^2}{(mcG_0)^2} \right) \sin 2\alpha - \frac{P_x P_E}{\omega m^2 c \Gamma_0 G_0} \cos \alpha.$$

Видно, что осцилляторное смещение частицы вдоль оси *y* пренебрежимо мало. В плоскости *xz* первые члены являются основными, а вторые — поправочными. В случае плоской волны линейной поляризации с постоянной амплитудой эти формулы совпадают с точным решением [1,2] при  $P_x = P_z = P_y = 0$ . В этом случае, как известно, траекторией частицы является «восьмерка». Слабые возмущения, согласно (36), искажают эту траекторию.

Вводя далее величину

$$\gamma_E = \sqrt{1 + \frac{1}{2} \left(\frac{eE}{mc\omega}\right)^2},$$

а также усредненные безразмерные скорости, легко получить приближенное соотношение типа (25). Тогда уравнения (31), (34) приобретают вид (при отбрасывании малых слагаемых)

$$\frac{d\mathbf{P}}{dt} = -\sqrt{1-\beta^2} \left[ 1 - \frac{1}{2G_0\Gamma_0} \left(\frac{P_E}{2mc}\right)^2 - \frac{1}{G_0\Gamma_0} \left(\frac{P_x}{mc}\right)^2 \right] \nabla m^* c^2. \quad (37)$$

Сравнивая выражения (26) и (37) для пондеромоторной силы, легко видеть, что они в случае волн круговой и линейной поляризаций различаются. Это согласуется с результатом работы [15]. Согласно уравнениям (26) и (37), усредненное воздействие волны на частицу в случае линейной поляризации ослабляется сильнее, чем в случае волны круговой поляризации. При этом сама волна линейной поляризации не должна быть слишком мощной.

#### 5. ЗАКЛЮЧЕНИЕ

Получены усредненные релятивистские уравнения движения и найдены выражения для осциллирующих компонент вектора импульса и смещения заряженной частицы в поле мощного излучения круговой и линейной поляризаций. Показано, что выражения (26) для компонент релятивистской пондеромоторной силы в случае волны круговой поляризации аналогичны выражениям, полученным в работе [17]. Однако, в отличие от последних, в (26) содержатся дополнительные малые члены, определяемые усредненными поперечными импульсами частицы. Несмотря на малость этих членов, при малых градиентах поля излучения умножение на величину, меньшую единицы, может быть заметным. В проведенных расчетах применялась теория возмущений при достаточно слабых пространственно-временных

градиентах амплитуды поля излучения в приближении геометрической оптики. Совпадение с результатами работы [17] и многих других работ (при пренебрежении малыми членами), в которых мощное лазерное излучение рассматривалось в виде гауссовых пучков или импульсов, показывает, что выражения для усредненной силы, действующей на частицу, по-видимому, не зависят от способа описания электромагнитного излучения.

Подчеркнем, что полученные результаты справедливы в случае релятивистски сильного электромагнитного излучения, когда амплитуда осцилляторной скорости частицы в поле излучения сравнима со скоростью света в вакууме. В этом случае параметр  $g = eE/mc\omega \approx 1$ . В разложениях по методу Боголюбова используется малый параметр  $\mu = 1/kL \approx 1/\omega T$ , характеризующий достаточно слабое пространственно-временное изменение амплитуд поля излучения. Предполагается также, что в точном выражении для релятивистского фактора быстро осциллирующие члены, определяемые полем излучения, являются достаточно малыми по сравнению с усредненными членами. Обычно эти члены не учитываются, и релятивистский фактор заменяется усредненным выражением. Однако отбрасываемые члены никак не связаны с принятым малым параметром и, как показано в данной работе, приводят к новым результатам.

В работе [15] было показано, что релятивистские пондеромоторные силы в случае линейно поляризованной волны и волны с круговой поляризацией различаются, хотя они определяются, в основном, эффективной массой. В отличие от работы [15], в которой расчеты проводились в системе, движущейся со средней скоростью частицы, в данной работе результаты получены непосредственно в лабораторной системе отсчета. Подтверждено, что выражения для пондеромоторной силы в случае волн круговой и линейной поляризаций различаются достаточно малыми членами. Вместе с тем полученные в данной работе дополнительные малые члены отличаются от полученных в [15]. Возможно, это связано с выбором системы отсчета и использованием другого метода усреднения.

Таким образом, при последовательном применении метода усреднения Боголюбова в выражениях для релятивистской пондеромоторной силы возникают дополнительные малые члены в обоих случаях волн круговой и линейной поляризаций. При этом дополнительные малые члены в случае волн разной поляризации различны. Дополнительные члены более существенны в случае волны линейной поляризации.

Работа (частично) проведена в рамках реализации Федеральной целевой программы «Научные и педагогические кадры инновационной России на 2009–2012 гг.», а также поддержана РФФИ (грант № 13-02-00645).

#### ЛИТЕРАТУРА

- 1. Л. Д. Ландау, Е. М. Лифшиц, *Теория поля*, Наука, Москва (1988).
- 2. Ф. Клеммоу, Дж. Доуэрти, Электродинамика частиц и плазмы, Мир, Москва (1996).
- **3**. А. В. Гапонов, М. А. Миллер, ЖЭТФ **34**, 242 (1958).
- А. И. Морозов, Л. С. Соловьев, в сб. Вопросы теории плазмы, под ред. М. А. Леонтовича, Госатомиздат, Москва (1963), вып. 2, с. 177.
- 5. А. А. Галеев, Р. З. Сагдеев, в сб. Вопросы теории плазмы, под ред. М. А. Леонтовича, Атомиздат, Москва (1973), вып. 7, с. 3.
- 6. А. Г. Литвак, в сб. Вопросы теории плазмы, под ред. М. А. Леонтовича, Атомиздат, Москва (1980), вып. 10, с. 164.
- 7. T. Kibble, Phys. Rev. 150, 1060 (1966).
- E. I. Lindman and M. A. Stroscio, Nucl. Fusion 17, 619 (1977).
- 9. В. П. Милантьев, ЖЭТФ 72, 159 (1977).
- 10. В. П. Милантьев, Дрейфовая теория движения заряженных частиц в электромагнитных полях, Изд-во УДН, Москва (1987).
- **11**. Д. Р. Битук, М. В. Федоров, ЖЭТФ **116**, 1198 (1999).
- А. А. Кураев, А. К. Синицын, А. В. Щербаков, Радиотехн. и электрон. 44, 891 (1999).
- 13. Б. М. Болотовский, А. В. Серов, УФН 173, 667 (2003).
- A. L. Galkin, V. V. Korobkin, M. Yu. Romanovsky, and O. B. Shiryaev, Phys. Plasmas 15, 023104 (2008).
- 15. В. Д. Таранухин, ЖЭТФ 117, 511 (2000).
- D. Bauer, P. Mulser, and W.-H. Steeb, Phys. Rev. Lett. 75, 4622 (1995).
- 17. B. Quesnel and P. Mora, Phys. Rev. E 58, 3719 (1998).

- G. V. Stupakov and M. S. Zolotarev, Phys. Rev. Lett. 86, 5274 (2001).
- 19. I. Y. Dodin, N. J. Fisch, and G. M. Fraiman, Письма в ЖЭТФ 78, 238 (2003).
- 20. M. G. Tokman, Plasma Phys. Rep. 25, 140 (1999).
- **21**. С. Н. Андреев, В. П. Макаров, А. А. Рухадзе, Фотоника **4**, 18 (2010).
- **22**. Н. Б. Нарожный, М. С. Фофанов, ЖЭТФ **117**, 867 (2000).
- 23. E. S. Sarachik and G. T. Schappert, Phys. Rev. D 1, 2738 (1970).

- 24. V. V. Fedorov, S. P. Goreslavsky, and V. S. Letokhov, Phys. Rev. E 55, 1015 (1997).
- 25. G. A. Mourou, T. Tajima, and S. V. Bulanov, Rev. Mod. Phys. 78, 309 (2006).
- 26. А. Бернштейн, Л. Фридленд, в сб. Основы физики плазмы, под ред. А. А. Галеева и Р. Судана, Энергоатомиздат, Москва (1983), т. 1, с. 393.
- 27. М. Б. Виноградова, О. В. Руденко, А. П. Сухоруков, *Теория волн*, Наука, Москва (1990).
- 28. Н. Н. Боголюбов, Ю. А. Митропольский, Асимптотические методы в теории нелинейных колебаний, Наука, Москва (1974).