

при этом колебания потенциала в волне совершаются в симметричных пределах

$$\varphi(\xi_0 \mp \sqrt{G}) = \mp \frac{m}{e} \frac{\omega^2}{k^2} (\xi_0 - 1) \sqrt{G}.$$

Это связано с тем, что система, отличающаяся от (1) изменением знака заряда, должна описывать ту же физическую ситуацию, что и (1), другими словами, пучок позитронов должен вести себя так же, как и пучок электронов. Усреднение проводится по периоду невозмущенного решения с помощью формулы

$$\frac{1}{2\pi} \int_0^{2\pi} \dots d\theta = \frac{1}{\pi} \frac{\omega}{\omega_{p0}} \int_{\xi_0 - \sqrt{G}}^{\xi_0 + \sqrt{G}} \dots d\xi \frac{\xi - 1}{\sqrt{G - (\xi - \xi_0)^2}}.$$

После усреднения получаем систему уравнения (результат одинаков для быстрых и медленных ВПЗ)

$$\begin{aligned} \omega_x + k_x &= 0, \\ (kv_0 - \omega)_t + v_0(kv_0 - \omega)_z &= 0, \\ \left[(kv_0 - \omega) \left(\frac{1}{2} G \frac{\omega^2}{k^2} + \frac{1}{2} v_0^2 \right) \right]_t + v_0 \left[(kv_0 - \omega) \left(\frac{1}{2} G \frac{\omega^2}{k^2} + \frac{1}{2} v_0^2 \right) \right]_z &= 0. \end{aligned} \quad (4)$$

Второе уравнение (4) имеет смысл закона сохранения числа периодов возмущенной волны на периоде невозмущенной $N = \pm (kv_0 - \omega) / \omega_{p0}$, $N = 1$ для невозмущенной волны [1]. Уравнения (4) можно записать в виде $\hat{A}f_t + \hat{B}f_z = 0$, где f — вектор-столбец с компонентами ω , k , G ; \hat{A} и \hat{B} — матрицы 3×3 , вид которых легко установить с помощью (4) (из-за громоздкости здесь не приводится). Для решений $f(z - ut)$ получаем уравнение для определения характеристической скорости u : $\det \|\hat{B} - u\hat{A}\| = 0$, которое имеет вид

$$\frac{1}{2} (v_0 - u)^2 \frac{\omega^2}{k^2} \omega_{p0} = 0. \quad (5)$$

Решениями (5) являются $u_1, u_2, u_3 = v_0$. Все три характеристические скорости совпадают с групповой скоростью быстрых и медленных ВПЗ. Из их вещественности следует вывод об устойчивости решения (2) [5]. Этот результат связан с тем, что амплитуда не входит в 1-е и 2-е уравнения (4), т. е. с независимостью частоты нелинейных ВПЗ от амплитуды [1].

Автор благодарит Д. И. Трубецкова и участников руководимого им семинара за обсуждения.

Список литературы

- [1] Басс Ф. Г., Конотов В. В., Притула Г. М. // РиЭ. 1988. Т. 33. № 2. С. 305.
- [2] Островский Л. А. // Изв. вузов. Радиофизика. 1974. Т. 27. № 4. С. 454.
- [3] Зайко Ю. Н. // ЖТФ. 1982. Т. 52. № 12. С. 2429.
- [4] Бхатнагар П. Нелинейные волны в одномерных дисперсных системах. М.: Мир, 1983. 136 с.
- [5] Скотт Э. Волны в активных и нелинейных средах в приложении к электронике. М.: Сов. радио, 1977. 368 с.

КОЭФФИЦИЕНТ УСИЛЕНИЯ ЧЕРЕНКОВСКОГО КЛИСТРОНА В ПОСТОЯННОМ МАГНИТНОМ ПОЛЕ С УЧЕТОМ УГЛОВОГО И ЭНЕРГЕТИЧЕСКОГО РАЗБРОСА ПУЧКА ЭЛЕКТРОНОВ

С. Г. Оганесян, Н. А. Саргсян

Коэффициент усиления в лазере на свободных электронах определяется током, осциллирующим на частоте усиливаемой волны. Одна из возможностей увеличения амплитуды тока, а следовательно, и коэффициента усиления связана с системами клистронного типа [1, 2]. Коэффициент усиления черенковского клистрона, как и коэффициент усиления черенковского лазера [3], сильно зависит от углового разброса электронов. В работе [2] рассмотрена воз-

возможность устранения этой зависимости с помощью постоянного магнитного поля, приложенного перпендикулярно к траектории частиц в пространстве их дрейфа.

В настоящей работе показано, что коэффициент усиления черенковского клистрона можно значительно увеличить с помощью постоянного магнитного поля, направленного параллельно центральной оси пучка электронов вдоль всей траектории частиц.

Пусть монохроматическая линейно поляризованная волна

$$A_x(\mathbf{r}, t) = \frac{1}{\pi} \int_{-\infty}^{\infty} A(\mathbf{q}) q_x \delta \left[\left(\frac{\omega}{c} n \right)^2 - \mathbf{q}^2 \right] \exp(i\mathbf{q}\mathbf{r} - i\omega t) d\mathbf{q} + \text{к. с.},$$

$$A_y(\mathbf{r}, t) = 0; \quad A_z(\mathbf{r}, t) \approx 0;$$

$$A(\mathbf{q}) = -i \frac{\sqrt{\pi}}{2} A_0 d \exp\left(-\frac{1}{4} q_x^2 d^2\right) \quad (1)$$

распространяется в диэлектрической среде с показателем преломления n вдоль оси z . Здесь $\omega = (2\pi c)/\lambda$ — частота электромагнитной волны, λ — ее длина волны в вакууме, а \mathbf{q} — волновой вектор Фурье-компоненты поля. Фурье-образ векторного потенциала выбран таким образом, чтобы в плоскости $z=0$ пучок света имел гауссовскую огибающую с шириной $2d$ вдоль оси x , вдоль осей y и z размеры поля неограниченны. Для простоты предполагается, что дифракционная расходимость электромагнитной волны мала $\lambda/d \ll 1$ и проекцией векторного потенциала на ось z можно пренебречь $A_z(\mathbf{r}, t) \approx 0$. Направим постоянное магнитное поле H_0 и пучок электронов, имеющий гауссовский разброс по импульсам

$$f(\mathbf{p}') = \left(\frac{4 \ln 2}{\pi} \right)^{3/2} \frac{1}{\Delta_{\perp}^2 \Delta_{\parallel}} \exp \left\{ -4 \ln 2 \left[\frac{p_x'^2 + p_y'^2}{\Delta_{\perp}^2} + \frac{(p_z' - p_0)^2}{\Delta_{\parallel}^2} \right] \right\}, \quad (2)$$

вдоль оси z' под углом θ к оси z (штрихами обозначена система координат $x'y'z'$, ось y' которой совпадает с осью y лабораторной системы). Двигаясь в постоянном магнитном поле и пересекая пучок света, электроны излучают и поглощают фотоны. Вычислим осциллирующую часть x -проекции тока пучка частиц после взаимодействия со светом ($x \ll d$), точно учитывая постоянное магнитное поле и в первом приближении модулирующую волну,

$$\Delta j_x = -ie^2 \rho \omega \sin^2 \theta \int_{-\infty}^{\infty} \frac{q_{1x}}{q_x'} A(\mathbf{q}_1) J_0' \left(\frac{q_x' p_{\perp}'}{m\Omega} \right) \frac{\partial f}{\partial p_x'} e^{i\mathbf{q}_1 \mathbf{r} - i\omega t} d\mathbf{p}' + \text{к. с.} \quad (3)$$

Здесь ρ — плотность начального пучка электронов, e и m — заряд и масса электрона, $J_0(a)$ — функция Бесселя нулевого порядка, $\Omega = (eH_0)/(mc)$ — ларморова частота, $p_{\perp}' = \sqrt{p_x'^2 + p_y'^2}$,

$$q_{1x} = \frac{\omega}{v_{x'}} \left(\sin \theta - \sqrt{(n\beta_{x'})^2 - 1} \cos \theta \right),$$

$$q_{1z} = \frac{\omega}{v_{x'}} \left(\cos \theta + \sqrt{(n\beta_{x'})^2 - 1} \sin \theta \right),$$

$$q_{x'} = \frac{\omega}{v_{x'}} \sqrt{(n\beta_{x'})^2 - 1}, \quad (4)$$

а $\beta_{x'} = v_{x'}/c = c(p_{x'}/\epsilon)$.

В выражении (3) учтены только слагаемые, ответственные за вынужденный черенковский эффект

$$\omega - q_z v_{x'} = 0. \quad (5)$$

Это приближение справедливо в случае, когда постоянное магнитное поле

$$H_0 > \frac{\omega mc}{|e|} \frac{mc^2}{\epsilon_0} \frac{\Delta_{\parallel}}{p_0} \beta_0^2. \quad (6)$$

С помощью тока (3) можно усилить электромагнитное излучение (1). Для этого направим его вновь на пучок электронов на расстоянии x_0 от оси z с помощью системы из двух зеркал

$$A_x(\mathbf{r}, t) = \frac{1}{\pi} \int_{-\infty}^{\infty} A(\mathbf{q}, z) q_x \delta \left[\left(\frac{\omega}{c} n \right)^2 - \mathbf{q}^2 \right] \exp(i\mathbf{q}\mathbf{r} - i\omega t - iq_x x_0 + i\Phi) d\mathbf{q} + \text{к. с.} \quad (7)$$

Здесь Φ — фаза, зависящая от расстояния между зеркалами. Определим коэффициент усиления черенковского клистрона из уравнения [4]

$$\frac{\partial w}{\partial t} = -\mathbf{J}\mathbf{E} - \operatorname{div} \mathbf{P}, \quad (8)$$

где $w = (1/8\pi)(n|\mathbf{E}|^2 + |\mathbf{H}|^2)$ и $\mathbf{P} = (c/4\pi)[\mathbf{E}\mathbf{H}] +$ плотность энергии и плотность потока энергии электромагнитной волны (7).

Предположим, что амплитуда волны $A_0(z)$ медленно меняется с расстоянием z . Так как между током (3) и усиливаемой волной отсутствует обратная связь, то после прохождения отрезка $[0, z]$ усредненная по времени мощность электромагнитной волны \bar{P} имеет вид

$$\bar{P} = P_0 \left(1 + \frac{1}{2}\Gamma z\right)^2, \quad (9)$$

где величина

$$\Gamma = -\operatorname{Re} \frac{\int_{-\infty}^{\infty} dx \int_{-l/2}^{l/2} dy \mathbf{J}\mathbf{E}(z)}{\sqrt{\bar{P}P_0}}, \quad (10)$$

l — произвольная ширина вдоль оси y , $P_0 = c/(8\sqrt{2\pi})(\omega/c)^2 |A_0|^2 n dl$ — поток энергии поля (7).

Подставляя (3) и (7) в (10), получаем

$$\Gamma = 16\pi \sqrt{2\pi \ln 2} \rho r_0 d \frac{x_0}{L} \frac{\sin \theta}{n} \frac{mc}{\Delta_{\parallel}} \sin \Phi I_0(R) e^{-R-(x_0/L)^2}, \quad (11)$$

где $r_0 = e^2/mc^2$ — классический радиус электрона, $I_0(R)$ — модифицированная функция Бесселя нулевого порядка

$$L = \frac{2\sqrt{\ln 2}}{\pi} \lambda \frac{p_0}{\Delta_{\parallel}} \left(\frac{\varepsilon_0}{mc^2}\right)^2 \beta_0 \sin \theta, \quad (12)$$

$$R = \frac{1}{8 \ln 2} \left(\frac{\omega}{\Omega} \frac{\Delta_{\perp}}{mc} n \sin \theta\right)^2,$$

ε_0 — средняя энергия пучка электронов.

Средняя скорость электронов v_0 ($\beta_0 = v_0/c$) удовлетворяет уравнению

$$1 - n\beta_0 \cos \theta = 0. \quad (13)$$

При расчетах принималось, что ширина лазерного пучка

$$d \ll \frac{\sqrt{2 \ln 2}}{\pi \beta_0} \lambda \left(\frac{p_0}{mc}\right)^2 \frac{p_0}{\Delta_{\parallel}} \sin \theta. \quad (14)$$

Если $\Gamma z \ll 1$, то $\bar{P} = P_0(1 + \Gamma z)$ и усиление носит линейный характер с коэффициентом усиления (11).

Коэффициент усиления максимален, если $x_0 = L/\sqrt{2}$, постоянное магнитное поле

$$H_0 \gg 0.4 \frac{\Delta_{\perp} \omega}{|e|} n \sin \theta, \quad (15)$$

фаза $\Phi = \pi/2$,

$$\frac{mc^2}{\varepsilon_0} = \beta_0 \sin \theta = \sqrt{\frac{n^2 - 1}{2n^2}} :$$

$$\Gamma = 22.5 \rho r_0 d \frac{p_0}{\Delta_{\parallel}} \frac{n^2 - 1}{n^3 \beta_0^2}. \quad (16)$$

Выражения (11), (16) справедливы при условии

$$x_0 \ll \frac{4 \ln 2}{\pi \beta_0} \lambda \left(\frac{p_0}{\Delta_{\perp}}\right)^2 \sin \theta. \quad (17)$$

Учитывая, что $x_0 = L/\sqrt{2}$, получаем условие на среднюю энергию пучка частиц

$$\varepsilon_0 \ll \sqrt[4]{8 \ln 2} \frac{mc^2}{\beta_0} \sqrt{\frac{p_0}{\Delta_{\perp}} \frac{\Delta_{\parallel}}{\Delta_{\perp}}}. \quad (18)$$

Расчеты показывают, что в приближениях, использованных в работе и при условии (13), модуляция пучка электронов происходит без затрат энергии электромагнитной волны (1).

Полагая, что показатель преломления газовой среды $n=1.00017$, ток пучка частиц $I=438 \text{ А/см}^2$, $\varepsilon_0=12 \text{ МэВ}$, $\Delta_{\parallel}/P_0=\Delta_{\perp}/P_0=2 \cdot 10^{-4}$, $d=0.1 \text{ см}$, $\theta=4.2 \cdot 10^{-2} \text{ рад}$ и $H_0 \gg 13 \text{ кГс}$, получаем, что коэффициент усиления $\Gamma=0.1 \text{ см}^{-1}$ на длине волны 1.06 мкм . При этих же параметрах коэффициент усиления черенковского лазера [3] $8.8 \cdot 10^{-3} \text{ см}^{-1}$. Сравним также полученные численные результаты с оценками работы [2]. Учитывая, что усиление прямо пропорционально току пучка электронов, получаем, что при $I=438 \text{ А/см}^2$ коэффициент усиления работы [2] порядка 10^{-3} см^{-1} .

Авторы благодарят профессора В. М. Арутюняна за обсуждение результатов работы.

Список литературы

- [1] Artamonov A. S., Vinokurov N. A., Veblyi P. D. et al. Nucl. Instr. Meth. 1980. Vol. 177. P. 247—252.
- [2] Danny Y. W., Fauchet A.-M., Plestrup M. A., Pantell R. H. // IEEE J. Quant. Electr. 1983. Vol. QE-19. N 3. P. 389—390.
- [3] Арутюнян В. М., Оганесян С. Г. // Письма в ЖТФ. 1981. Т. 7. Вып. 9. С. 539—541.
- [4] Джексон Д. Классическая электродинамика. М.: Мир, 1965.

Поступило в Редакцию
18 ноября 1987 г.

ОБ УПРАВЛЕНИИ ПРОДОЛЬНОЙ ПОДВИЖНОСТЬЮ ЭЛЕКТРОНОВ ВЫСОКИХ ЭНЕРГИЙ В ОНДУЛЯТОРАХ

Я. С. Дербенева

Зависимость скорости поступательного движения электрона в ондуляторе от его энергии $v(\varepsilon)$ является одной из основных характеристик, определяющих эффективность генерации когерентного микроволнового излучения пучком электронов. С величиной $\partial v/\partial \varepsilon$ связаны такие параметры процесса, как порог генерации, длина усиления, электронный КПД.

Для оптимизации процесса генерации существенной является возможность управления продольной подвижностью электронов. В работе [1] было показано, что погружение ондулятора в продольное магнитное поле позволяет регулировать $\partial v/\partial \varepsilon$ в большом диапазоне значений как в сторону увеличения, так и уменьшения, включая также изменение знака; все эти свойства могут находить употребление в генерации излучения и других задачах. В данном сообщении обращается внимание на другие способы, которые могут представлять интерес при работе с электронными пучками высоких энергий (десятки, сотни мегаэлектрон-вольт и более). Они основаны на введении в ондулятор дополнительных периодических магнитных полей в совокупности с полями, осуществляющими фокусировку пучка.

Эффективное управление продольной массой при введении соленоида осуществляется в районе резонанса

$$|\lambda_L - \lambda_0| \ll \lambda_0, \quad (1)$$

где λ_0 — период ондулятора, λ_L — период ларморовской спирали электрона в продольном поле B_z ,

$$\lambda_L = \varepsilon v / e B_z$$

(e — заряд электрона, скорость света полагаем равной единице).

При фиксированном λ_0 с увеличением энергии электронов требуемая по условию (1) величина B_z становится непреодолимо большой. Выходом из затруднения может стать введение, кроме соленоидального поля, длиннопериодического ондуляторного поля B_d с периодом $\lambda_d \sim \lambda_L \gg \lambda_0$, не несущего функции генерации излучения. Наконец, при еще более высоких энергиях целесообразно использовать вместо соленоида квадрупольные магниты, обеспечивающие более жесткую фокусировку пучка, что позволяет сократить период λ_d . При ха-