

3. Гершман Б. П., Игнатъев Ю. А., Каменская Г. Х. Механизмы образования ионосферного спорадического слоя E_s на различных широтах. — М.: Наука, 1976.
4. Ossakow S. L., Paradopoulos K., Orens J., Coffey T. — J. Geophys. Res., 1975, 80, № 1, p. 141.
5. Behnke R. A., Vickrey J. F. — Radio Sci., 1975, 10, № 3, p. 325.
6. Goldberg R. A. — Radio Sci., 1975, 10, № 3, p. 329.
7. Schmidt M. J., Gary S. P. — J. Geophys. Res., 1973, 78, p. 8261.
8. Волосевич А. В., Липеровский В. А. В кн.: Высокоширотные проявления магнитосферных процессов. — Л.: Наука, 1979, с. 39.

Институт космических исследований
и аэронавтики Якутского филиала
СО АН СССР

Поступила в редакцию
28 февраля 1984 г.

УДК 538.566.2

КИНЕТИЧЕСКИЕ ЭФФЕКТЫ В РАСПАДАЮЩЕЙСЯ ПЛАЗМЕ

Б. Е. Немцов

В работе исследовано резонансное взаимодействие ленгмюровских волн с электронами распадающейся плазмы. Показано, что даже в случае равновесной по скоростям (максвелловской) плазмы и достаточно медленном уменьшении концентрации ($v \ll \omega_0$, v — частота столкновений, ω_0 — ленгмюровская частота) возможен эффект изменения знака декремента затухания Лапдау [1].

Для исследования указанного эффекта исходим из кинетического уравнения для неравновесной части функции распределения

$$\frac{\partial f_1}{\partial t} + ikv f_1 + \left(\frac{e}{m}\right) E \left(\frac{\partial f_0}{\partial u}\right) = -\nu_0 f_1. \quad (1)$$

Здесь ν_0 — эффективная частота столкновений, и считается, что f_1 , E зависят от координат, как e^{ikz} (этот множитель в дальнейшем опускаем), $f_0 = (N_0 e^{-\nu_0 t} / \sqrt{2\pi} v_T) \times \times \exp(-u^2/2 v_T^2)$ — равновесная функция распределения с уменьшающимся числом частиц $N(t) = N_0 e^{-\nu t}$. Из уравнения (1) выражаем f_1 как функцию электрического поля E :

$$f_1 = \frac{e}{m \sqrt{2\pi} v_T^3} \int_{-\infty}^t u \exp(-u^2/2 v_T^2) N(t') E(t') \exp[(ikv + \nu_0)(t' - t)] dt'. \quad (2)$$

Добавка f_1 определяет плотность заряда $\rho = e \int_{-\infty}^{\infty} f_1 du$ в уравнении поля:

$$ikE = 4\pi e \int f_1 dv. \quad (3)$$

Вычислим плотность заряда ρ . После интегрирования по скорости приходим к следующему выражению для ρ :

$$\rho = \frac{ie^2 k}{m} \int_{-\infty}^t N(t') E(t') (t' - t) \exp\left\{\nu_0(t' - t) - \frac{1}{2} k^2 v_T^2 (t' - t)^2\right\} dt'. \quad (4)$$

Подставляя ρ из формулы (4) в уравнение поля (3), получаем следующее интегральное уравнение:

$$E \exp(\nu_0 t) + \int_{-\infty}^t (t-t') E(t') \exp(\nu_0 t') \omega_0^2(t') \exp\left\{-\frac{1}{2} k^2 v_T^2 (t-t')^2\right\} dt' = 0. \quad (5)$$

Здесь $\omega_0(t') = \sqrt{4\pi e^2 N(t')/m}$ — ленгмюровская частота распадающейся плазмы.

Продифференцируем дважды по времени уравнение (5):

$$[E(t) \exp(\nu_0 t)]_{tt} + \omega_p^2(t) [E(t) \exp(\nu_0 t)] = k^4 v_T^4 \int_{-\infty}^t (t-t')^3 \omega_0^2(0) E(t') \times$$

$$\times \exp \left\{ -\frac{1}{2} k^2 v_T^2 (t' - t)^2 \right\} dt', \quad (6)$$

где $\omega_p(t) = \sqrt{\omega_0^2(t) + 3k^2 v_T^2}$ — мгновенная частота плазменной волны. При получении уравнения (6) использовалось приближение слабой пространственной дисперсии, но не накладывалось никаких ограничений на быстроту изменения $N(t)$. В частности, наряду с медленными изменениями $|d\omega_0/dt\omega_0| \ll \omega_0$, $N(t)$ может изменяться весьма быстро $|d\omega_0/dt\omega_0| \gg \omega_0(t)$. В дальнейшем, однако, будем считать концентрацию медленной функцией времени. В приближении слабой пространственной дисперсии правая часть уравнения (6) описывает экспоненциально малое затухание плазменных волн, и в первом приближении ею можно пренебречь. Уравнение, описывающее динамику ленгмюровской волны в первом приближении,

$$[E \exp(\nu_0 t)]_t + \omega_p^2(t) [E \exp(\nu_0 t)] = 0, \quad (7)$$

следует дополнить начальными условиями. Будем предполагать, что

$$E(t < 0) = 0, \quad E(t=0) = A, \quad E'_t(t=0) = i\omega_p(0)A. \quad (8)$$

Разумеется, начальные условия для $E(t=0)$, $E'_t(t=0)$ могут быть выбраны произвольно. В общем случае решение в ВКБ приближении будет представлять собой суперпозицию встречных волн. Однако для выяснения вопроса о резонансном взаимодействии волн и частиц достаточно ограничиться рассмотрением одной бегущей волны, выбрав начальные условия в форме (8).

Решение уравнения (7), удовлетворяющее начальным условиям (8), имеет вид

$$E \exp(\nu_0 t) = \begin{cases} 0, & t < 0 \\ A \sqrt{\frac{\omega_p(0)}{\omega_p(t)}} \exp \left\{ i \int_0^t \omega_p(t') dt' \right\}, & t \geq 0 \end{cases} \quad (9)$$

Формула (9) описывает динамику плазменной волны в слабонестационарной среде без учета взаимодействия волн и частиц. Для выяснения вопроса о бесстолкновительном затухании продольной волны необходимо учесть правую часть уравнения (6). Будем искать решение уравнения (6) в виде (9), предполагая, что $A(t)$ медленно изменяется во времени. Уравнение для A принимает вид

$$A'_t(t) = \frac{k^4 v_T^4}{2i} \int_0^t (t' - t)^3 \frac{\omega_p^{3/2}(t')}{\omega_p^{1/2}(t)} \times \\ \times \exp \left\{ i \int_t^{t'} \omega_p(t'') dt'' - \frac{1}{2} k^2 v_T^2 (t' - t)^2 \right\} A(t') dt'. \quad (10)$$

Как будет видно из дальнейшего, функция $A(t')$ мало изменяется на масштабе спада подынтегрального выражения $(k v_T)^{-2}$, поэтому ее можно вынести из-под знака интеграла (10). В результате для локального «декремента» Ландау получаем

$$\gamma(t) = \text{Re} \frac{A'_t(t)}{A(t)} = \text{Re} \frac{(k v_T)^4}{2i} \int_0^t (t' - t)^3 \frac{\omega_p^{3/2}(t')}{\omega_p^{1/2}(t)} \times \\ \times \exp \left\{ i \int_t^{t'} \omega_p(t'') dt'' - \frac{1}{2} k^2 v_T^2 (t' - t)^2 \right\} dt'. \quad (11)$$

В дальнейшем будем считать выполненными неравенства

$$|\omega_{0t}'| \ll k^2 v_T^2, \quad t \gg 1/kv_T. \quad (12)$$

При выполнении неравенств (12)

$$\int_t^{t'} \omega_p(t'') dt'' = \omega_p(t) (t' - t) + \frac{1}{2} \omega_{pt}'(t) (t' - t)^2$$

и $\gamma(t)$ приобретает вид

$$\gamma(t) = \frac{1}{2} k^4 v_T^4 \omega_p(t) \operatorname{Re} \left(\frac{\partial^2 J}{\partial a \partial \omega_p} \right), \quad (13)$$

$$J = \int_0^\infty \exp \left(-i \omega_p \tau + \frac{i}{2} \omega_p' \tau^2 - \alpha \tau^2 \right) d\tau, \quad \alpha = \frac{1}{2} k^2 v_T^2.$$

Интеграл J представим в виде двух слагаемых

$$\operatorname{Re} J = \frac{1}{2} \operatorname{Re} \int_{-\infty}^\infty \exp \left(-i \omega_p \tau + \frac{i}{2} \omega_p' \tau^2 - \alpha \tau^2 \right) d\tau + \\ + \int_0^\infty \sin \frac{\omega_p' \tau^2}{2} \sin \omega_p \tau \exp(-\alpha \tau^2) d\tau, \quad (14)$$

первое из которых выражается через элементарные функции, а второе — через интеграл вероятности. В условиях слабой пространственной дисперсии ($\omega_p(t)/k v_T \gg 1$) несложные вычисления дают следующее выражение для локального декремента затухания плазменной волны

$$\gamma(t) = - \sqrt{\frac{\pi}{8}} \frac{\omega_p^4(t)}{k^3 v_T^3} \exp \left(-\frac{\omega_p^2(t)}{2k^2 v_T^2} \right) \cos \frac{\omega_p' \omega_p^2(t)}{2k^4 v_T^4} + \frac{30 \omega_p' k^4 v_T^4}{\omega_p^5(t)}. \quad (15)$$

Второе слагаемое определяет малую добавку в амплитуду поля (9) и может быть опущено. Первое слагаемое в (15) обусловлено кинетическими эффектами обмена энергией волны с резонансными частицами нестационарной плазмы. Важно отметить, что аргумент косинуса в (15) представляет собой произведение большого $\omega_p^2/k^2 v_T^2 \gg 1$ и малого $|\omega_p t/k^2 v_T^2| \ll 1$ параметров и, следовательно, с течением времени может принимать любые значения.

Если $|\omega_p^2 \omega_p' t/k^4 v_T^4| \ll 1$, то из (15) следует квазистационарный декремент Ландау. В обратном случае $|\omega_p^2 \omega_p' t/k^4 v_T^4| \gg 1$ динамика плазменной волны качественно иная, что проявляется в возможности временных осцилляций и смены знака «декремента» Ландау.

Изменение амплитуды волны за счет кинетических эффектов определяется интегралом:

$$g(t) = \int \gamma(t) dt = - \sqrt{\frac{\pi}{2}} \frac{\omega_p^2}{k v_T \nu_0} \exp \left(-\frac{\omega_p^2}{2k^2 v_T^2} \right) \cos \frac{\nu_0 \omega_p^3(t)}{4k^4 v_T^4}, \quad \nu_0 t \gg 1, \quad (16)$$

откуда видно, что осциллирующий характер $\gamma(t)$ может привести к неумению амплитуды поля плазменной волны вследствие резонансного взаимодействия с частицами.

Интересно отметить, что динамика плазменной волны может быть описана уравнением осциллятора со сдвигом в аргументе диссипативного члена. Действительно, подставляя решение «холодного» приближения (9) в правую часть уравнения (6), после ряда преобразований получим

$$k^4 v_T^4 \int_0^t (t-t')^3 \omega_0^2(t') E \exp(\nu_0 t') / \\ \times \exp \left\{ -\frac{1}{2} k^2 v_T^2 (t-t')^2 \right\} dt' = -2\gamma_L(t) A(t) \frac{\omega_p^{1/2}(0)}{\omega_p^{1/2}(t)} \times \\ \times \frac{d}{dt} \exp \left\{ i \int_0^t \omega_p(t'') dt'' - i \frac{\omega_p'(t) \omega_p^2(t)}{2k^4 v_T^4} \right\}. \quad (17)$$

Здесь $\gamma_L(t) = \sqrt{\frac{\pi}{8}} \frac{\omega_p^4(t)}{k^3 v_T^3} \exp \left(-\frac{\omega_p^2(t)}{2k^2 v_T^2} \right)$ — квазистационарный декремент Ландау.

Учитывая, что (17) определяет малый декремент затухания ленгмюровской волны, его можно преобразовать к виду $-2\gamma_L(d/dt)E(t-\tau)$, где $\tau = |\omega_p \omega_p / 2k^4 v_T^4|$ и уравнение для поля ленгмюровской волны принимает вид

$$[E \exp(v_0 t)]_{tt} + 2\gamma_L(t)[E(t-\tau) \exp(v_0(t-\tau))]_t + \omega_p^2(t)[E \exp(v_0 t)] = 0. \quad (18)$$

Петрудно видеть, что решение уравнения (18) содержит осциллирующий со временем декремент затухания плазменной волны (см. (15)).

Автор благодарит Е. В. Суворова за ряд полезных замечаний по содержанию работы и В. В. Курина за обсуждение.

ЛИТЕРАТУРА

1. Ландау Л. Д. — ЖЭТФ, 1946, 16, с. 574.

Научно-исследовательский
радиофизический институт

Поступила в редакцию
10 октября 1983 г.

УДК 621.327.8.001.24

АСИМПТОТИЧЕСКИЕ ВЫРАЖЕНИЯ ДЛЯ ВЫЧИСЛЕНИЯ СОБСТВЕННЫХ ЧИСЕЛ ПОПЕРЕЧНЫХ ВОЛН В ОПТИЧЕСКИХ СВЕТОВОДАХ

Д. В. Кизеветтер, В. И. Малогин

Известно, что в волноводах могут распространяться лишь некоторые типы волн — моды с определенной постоянной распространения, которая фактически задает конфигурацию электромагнитного поля в волноводе. Вычисление собственных чисел точного характеристического уравнения требует решения сложного трансцендентного уравнения. Если число распространяющихся мод велико (более 10^3), то вычисление массива собственных чисел требует больших затрат машинного времени, что делает некоторые задачи практически неразрешимыми. Поэтому во многих случаях удобно пользоваться асимптотическими приближениями.

Асимптотические выражения для вычисления собственных чисел волн в цилиндрических диэлектрических волноводах со ступенчатым профилем показателя преломления приводятся, например, в [1-4]. Однако известные асимптотические формулы не учитывают зависимость от приведенной частоты, а собственные числа поперечных электрических (ТЕ) и поперечных магнитных (ТМ) мод оказываются вырожденными, поэтому информация о фазах распространяющихся волн и, следовательно, об изменении поляризации распространяющегося излучения оказывается утерянной.

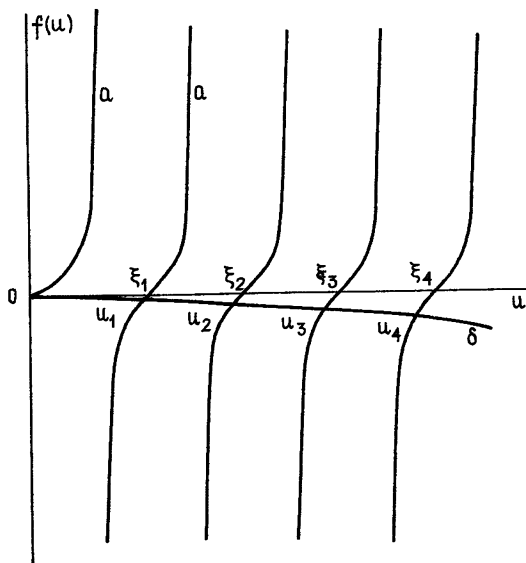


Рис. 1. Графическое решение характеристического уравнения (1) при $v=20$.

a — функция $J_1(u)/J_0(u)$, $б$ — функция $-uK_1(w)/wK_0(w)$. График функции $-uK_1(w)n_2^2/(wK_0(w)n_1^2)$ практически совпадает с графиком $б$ и на рисунке не приводится.

Распространение электромагнитных волн в волноводе описывается волновым уравнением. Граничным условием является условие непрерывности тангенциальных составляющих электрического и магнитного полей на поверхности раздела двух сред; для выполнения этого условия необходимо, чтобы собственные числа удовлетворяли уравнению [1, 4]

$$\frac{1}{u} \frac{J_1(u)}{J_0(u)} = -\frac{1}{w} \frac{K_1(w)}{K_0(w)} \quad \text{для TE}_0 \quad (1)$$