

**КРАТКИЕ СООБЩЕНИЯ
И ПИСЬМА В РЕДАКЦИЮ**

УДК 551.510.535

**ОЦЕНКА СНИЗУ ПЛОТНОСТИ НАДТЕПЛОВЫХ ЭЛЕКТРОНОВ
ПО ИНТЕНСИВНОСТИ ПЛАЗМЕННОЙ ЛИНИИ В СПЕКТРЕ
СИГНАЛА НЕКОГЕРЕНТНОГО РАДАРА**

Б. Н. Левин

Плазменная линия (ПЛ) есть результат комбинационного рассеяния в плазме электромагнитных волн радара (НР) на плазменных, тепловых. Из условий сохранения энергии и импульса при обратном рассеянии для фазовой скорости рассеивающих плазменных волн следует

$$v_{\phi} \sim c v_p / 2 v_r. \quad (1)$$

Здесь $2\omega_p = \omega_p = \sqrt{4\pi e^2 n_0 / m_e}$ — плазменная частота, v_r — частота радара, c — скорость света. Интенсивность же ПЛ для заданной мощности НР определяется [1] интенсивностью плазменных флуктуаций в фазовой области (1). Усиление ПЛ, а, следовательно, увеличение уровня плазменных флуктуаций позволяют предположить появление надтепловых электронов с соответствующими фазовыми скоростями. Известно, что в присутствии надтепловых частиц в однородной бесстолкновительной плазме равновесный уровень плазменных флуктуаций в области $v_{\phi} \gg v_{T_0}$ (v_{T_0} — тепловая скорость основной плазмы) определяется температурой надтепловой компоненты [2] $l_s \gg T_0$. Учет столкновений в этом случае приводит к сужению области параметров, где уровень флуктуаций значительно превышает тепловой [2].

В настоящей работе исследовано влияние неоднородности столкновительной плазмы на установление повышенного фона плазменных флуктуаций в присутствии надтепловых электронов. Полученные соотношения позволяют по интенсивности ПЛ в спектре сигнала НР провести оценку минимальной плотности надтепловых электронов, ускоренных в области искусственной турбулентности (ИТ) в ионосфере

Уравнение переноса для спектральной плотности энергии плазменных волн W_k имеет вид [3]

$$v_{gr} \frac{dW_k}{dl} = \sum_{i=1}^n \sum_{j=1}^m \alpha_j^{(i)} - \sum_{i=1}^n \sum_{j=1}^m \beta_j^{(i)} W_k. \quad (2)$$

Здесь $\frac{d}{dl} = \frac{\partial}{\partial r} + \frac{\partial k}{\partial l} \frac{d}{dk}$, l — координата вдоль луча, r — пространственная координата, v_{gr} — групповая скорость волн, α_k и β_k (индекс k опущен для упрощения записи) — коэффициенты, связанные следующим образом с излучательной способностью a_{ω} и коэффициентом поглощения μ :

$$\alpha_k = a_{\omega} v_{gr} / k^2; \quad (3)$$

$$\beta_k = \mu v_{gr}. \quad (4)$$

При этом суммируются коэффициенты α и β , описывающие n возможных механизмов (верхний индекс) взаимодействия волн с частицами m различных компонент плазмы (нижний индекс). Решение (2) имеет следующий вид:

$$W_k = \sum_{i=1}^n \sum_{j=1}^m \int_{l_0}^l \frac{\alpha_j^{(i)}}{v_{gr}} \exp \left\{ - \sum_{i=1}^n \sum_{j=1}^m \int_{i'}^l \mu_j^{(i)} dl'' \right\} dl', \quad (5)$$

где $l = (1/2)(r + 3v_{T_0}^2 L_n / v_{\phi}^2)$, L_n — характерный масштаб неоднородности основной плазмы, $l_0 \neq l | v_{\phi} = \infty$.

Если частицы j -й компоненты плазмы имеют максвелловское распределение по скоростям, то $a_{\omega_j}^{(i)}$ и $\mu_j^{(i)}$ связаны законом Кирхгофа:

$$a_{\omega_j}^{(i)} / \mu_j^{(i)} = I_{\omega_j}^{(0)} = k^2 T_j / (2\pi)^3. \quad (6)$$

Используя (6), нетрудно упростить интеграл:

$$\int_{t_0}^l \frac{\alpha_j^{(i)}}{v_{гр}} \exp \left\{ - \int_{t'}^l \mu_j^{(i)} dt'' \right\} dl' \approx \frac{T_j}{(4\pi)^3} \frac{\tau_j^{(i)}}{\tau_j^{(i)}} (1 - \exp(-\tau_j^{(i)})). \quad (7)$$

Здесь $\tau_j^{(i)} = \int_{t_0}^l \mu_j^{(i)} dt''$ — оптическая толщина. Из (7) следует, что (5) можно записать в виде

$$W_k \approx \frac{1}{\tau_{\max}} (1 - e^{-\tau_{\max}}) \sum_{j=1}^m \left[\frac{T_j}{(2\pi)^3} \sum_{i=1}^n \tau_j^{(i)} \right], \quad (8)$$

где $\tau_{\max} = \max_{i,j} \{\tau_j^{(i)}\}$. Таким образом, чтобы определить уровень плазменных флуктуаций в столкновительной неоднородной плазме, достаточно знать оптическую толщину черенковского (индекс $i=1$) и тормозного ($i=2$) механизмов взаимодействия волна—частица. Для них в плазме ($j=0$) с малой добавкой надтепловых электронов ($j=s$) [3]:

$$\mu_j^{(1)} = \frac{\pi^2}{3} \frac{n_j}{n_0} \omega_p v_\phi^4 f_j(v_\phi) / v_{T_0}^2; \quad (9)$$

$$\mu_j^{(2)} = \frac{v_\phi}{3v_{T_0}^2} \nu_{эф\phi_j}(T_j) \frac{n_j}{n_0}. \quad (10)$$

Здесь $\nu_{эф\phi_j}(T_j)$ — эффективная частота соударений электронов j -й компоненты с тяжёлыми частицами.

Рассмотрим известный эксперимент [4], проведенный в Аресибо. В нем осуществлялся периодический нагрев ионосферной плазмы вблизи максимума ночного F -слоя с помощью мощного передатчика на частоте $\nu = 7,63$ МГц. Для диагностики ионосферы использовался НР на частоте $\nu_r = 430$ МГц. Для диапазона высот ($\Delta h \geq 30$ км), значительно более широкого, чем занимает область нагрева, в спектре радара наблюдалось коррелирующее по времени с работой нагревного передатчика усиление ПЛ на один-два порядка от невозмущенной. Указанный результат связывается с появлением надтепловых электронов с температурой $T_s \sim 10^2 T_0$, ускоренных в области ИГ, присутствие которых в области рассеяния сигнала приводит к подъему равновесного уровня плазменных флуктуаций.

На основе (8)—(10) легко сделать оценку снизу концентрации частиц n_s , ускоренных в области ИГ. В отсутствие надтепловых частиц вблизи максимума F -слоя ночной ионосферы, где $L_{n_0} \sim 50$ км, $\nu_p \sim 6$ МГц, $T_0 \sim 10^3$ К, в области энергий $E = m_e v_\phi^2 / 2 \leq 0,3$ МэВ $W_k \approx T_0 / (2\pi)^3$. В присутствии надтепловых электронов в области $E_1 \leq E \leq E_2$ уровень W_k определяется именно горячими электронами:

$$W_k \approx \frac{3}{\sqrt{2}} \chi \frac{v_\phi}{v_{T_s}} \frac{T_s}{(2\pi)^3} \exp \left\{ -v_\phi^2 / 2v_{T_s}^2 \right\}. \quad (11)$$

Здесь $E_1^* \sim T_0^2 / \chi^2 T_s$, $E_2^* \sim T_s \ln(\chi T_s / T_0)$, $\chi = \frac{\sqrt{\pi}}{6} \frac{n_s}{n_0} \frac{\omega_p}{\nu_{эф\phi_0}(T_0)}$. Нетрудно установить, что для $T_s \sim 10^2 T_0$ интенсивности плазменных флуктуаций на один-два порядка выше фоновой в области 5 эВ $\leq E \leq 20$ эВ отвечает концентрация надтепловых электронов, по крайней мере, не ниже $n_s \sim 1-10$ см $^{-3}$ соответственно.

Используя НР с частотой $\nu_r \sim 150$ МГц, такие, как вблизи Харькова (СССР) [5] и Тромсё (Норвегия) [6], можно исследовать, согласно (1), распределение высыпавшихся электронов в области энергий $E \sim 40 \div 200$ эВ. Всенаправленные потоки J этих частиц на ионосферных высотах по данным многих авторов [7] достигают днем $J \sim 2 \cdot 10^8$ частиц/см 2 ·с на средних широтах и $J \sim 2 \cdot 10^9$ частиц/см 2 ·с в полярных областях. Таким потокам, согласно (8), отвечает температура плазменных флуктуаций в том же интервале энергий $T \geq 2 \cdot 10^5$ К и $T \geq 2 \cdot 10^6$ К соответственно, что должно приводить к значительному росту интенсивности ПЛ в спектре НР при переходе от низких плазменных частот $\nu_p \sim 4$ МГц к высоким $\nu_p \sim 8$ МГц.

ЛИТЕРАТУРА

1. Трахтенгерц В. Ю. — Изв. вузов — Радиофизика, 1968, 11, № 12, с. 1819.
2. Perkins F., Salpeter E. E. — Phys. Rev., 1965, 139, A 55.
3. Железняков В. В. Электромагнитные волны в космической плазме. — М.: Наука, 1977.
4. Carlson H. C., Wickwar V. B., Mantas G. P. — J. Atm. Terr. Phys., 1982, 44, p. 1089.
5. Таран В. И. — Радиотехника и электроника, 1976, 21, с. 40.

УДК 538.56:519.25

ОБ ОДНОМ ИНТЕГРАЛЬНОМ ПРЕДСТАВЛЕНИИ ДЛЯ ФУНКЦИИ ГРИНА НЕОДНОРОДНОЙ СРЕДЫ

С. А. Колычев, А. П. Ярыгин

В последнее время при исследовании вопросов распространения волн все более широкое применение находят методы, основанные на интегральных представлениях полей [1-3].

В настоящей работе рассматривается один из возможных способов построения интегрального представления функции Грина уравнения Гельмгольца для неоднородной среды. Построение проводится по следующей схеме.

Пусть необходимо найти удовлетворяющее условию излучения решение уравнения

$$\Delta G + k^2 \varepsilon(r) G = \delta(r - r_1), \quad (1)$$

где $k = 2\pi/\lambda$ — волновое число, $\varepsilon(r)$ — диэлектрическая проницаемость среды. В качестве вспомогательного для построения интегрального представления G возьмем решение g уравнения Шредингера ($\hbar = 1/k$, $m = 1/2$)

$$-\frac{\hbar}{k} \frac{\partial g}{\partial t} + \frac{1}{k^2} \Delta g + \varepsilon(r) g = 0 \quad (2)$$

с начальным условием

$$g|_{t=t_1} = \delta(r - r_1). \quad (3)$$

(При данном выборе констант размерность параметра t совпадает с размерностью r)
Легко видеть, что в этом случае для G справедливо выражение

$$G = (i/k) \int_{t_1}^{\infty} g dt. \quad (4)$$

Важной особенностью выражения (4) является то, что при расчетах G , основанных на ВКБ-приближении для g , можно использовать тот же аппарат, который обычно применяется при геометрикооптическом решении уравнения (1), получить при этом более обширную информацию и дать наглядную интерпретацию результата.

Действительно, ВКБ-приближение для функции g имеет вид

$$g = \varphi(r, r_1, t, t_1) \exp\{-ikS(r, r_1, t, t_1)\}, \quad (5)$$

где S — функция, являющаяся решением уравнения Гамильтона—Якоби с гамильтонианом $\tilde{H} = p^2 - \varepsilon(r)$, а φ — удовлетворяющая уравнению переноса амплитудная функция. Функции φ и S могут быть найдены интегрированием вдоль траектории канонической системы:

$$\frac{\tilde{d}r^i}{d\tau} = \frac{\partial \tilde{H}}{\partial p^i}, \quad \frac{dp^i}{d\tau} = -\frac{\partial \tilde{H}}{\partial r^i}; \quad (6)$$

$$\tilde{r}^i|_{\tau=t_1} = r_1^i, \quad \tilde{r}^i|_{\tau=t} = r^i. \quad (7)$$

Выражение для S при этом представляет собой обычный интеграл по τ от лагранжиана системы. Выражение для φ можно найти, принимая во внимание тот факт, что при малых $\Delta t = t - t_1$ функция φ должна иметь вид, соответствующий случаю свободного пространства, тогда

$$\varphi = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \left(\frac{ik}{4\pi\Delta t} \right)^{1/2} \exp\left\{ - \int_{t_1 + \Delta t}^t \Delta S(\tilde{r}(\tau), r_1, \tau, t_1) d\tau \right\}, \quad (8)$$

где N — размерность r .