

Г

ИНСТИТУТ ЯДЕРНОЙ ФИЗИКИ
СО АН СССР



В.М. Малкин
**КИНЕТИКА ЛЕНГМЮРОВСКОЙ
ТУРБУЛЕНТНОСТИ**

ПРЕПРИНТ 82 - 08



Новосибирск

КИНЕТИКА ЛЕНГМОРОВСКОЙ ТУРБУЛЕНТНОСТИ

В. М. Малкин

АННОТАЦИЯ

Столкновительный член кинетического уравнения для ленгмюровских волн найден прямым расчетом с точностью до слагаемых третьего порядка по энергии волн включительно, — при достаточно широком ленгмюровском спектре структура кубичных слагаемых отличается от общепризнанной, что влияет на кинетику турбулентности в заметном интервале энергий.

KINETICS OF LANGMUIR TURBULENCE

V.M.Malkin

Institute of Nuclear Physics
630090, Novosibirsk 90, USSR

Abstract

The collisional term of the kinetic equation for Langmuir waves is found via the direct calculation with an accuracy up to the quantities of third order in wave energy. For a quite broad Langmuir spectrum the structure of the cubic terms differs from the well-known one. This influences the kinetics of turbulence in a noticeable energy range.

КИНЕТИКА ЛЕНГМУРОВСКОЙ ТУРБУЛЕНТНОСТИ

B. M. Малкин

В кинетических уравнениях, описывающих слабую ленгмуровскую турбулентность, наибольший интерес представляют члены первых трех порядков по энергии волн. Эти члены вычислялись во многих работах (см., например, [1] и имеющиеся там ссылки). Кубичный член искался в виде

$$\left(\frac{\partial N_{\vec{k}}}{\partial t} \right)_{\vec{k}_3} = \int d^3 k_1 d^3 k_2 d^3 k_3 \delta(\vec{k} - \vec{k}_1 + \vec{k}_2 - \vec{k}_3) \delta(\omega_{\vec{k}} - \omega_{\vec{k}_1} + \omega_{\vec{k}_2} - \omega_{\vec{k}_3}) (I)$$

$$* P_{\vec{R}\vec{R}_1\vec{R}_2\vec{R}_3} (N_{\vec{R}_1} N_{\vec{R}_2} N_{\vec{R}_3} - N_{\vec{R}} N_{\vec{R}_1} N_{\vec{R}_2} + N_{\vec{R}} N_{\vec{R}_2} N_{\vec{R}_3} - N_{\vec{R}} N_{\vec{R}_1} N_{\vec{R}_3}).$$

Фигурирующая в правой части (I) комбинация спектральных плотностей (или чисел заполнения) ленгмуровских волн – $N_{\vec{R}}$ – выписывалась на основе квантовой аналогии. Вероятность четырехвольнового процесса (I) – $P_{\vec{R}\vec{R}_1\vec{R}_2\vec{R}_3}$ – определялась по спонтанному излучению. В статьях [2-4] для нее были найдены согласующиеся друг с другом формулы. Этот результат позволяет признать вероятность спонтанного процесса надежно установленной, но не имеет отношения к вопросу о ее равенстве вероятностям индуцированных процессов. Сомнения в таком равенстве возникают по следующей причине. Использовавшийся при выводе (I) "полуквантовый" метод расчета непригоден для описания той части взаимодействия между слабо затухающими коллективными возбуждениями – квазичастицами, – которая обусловлена сильно затухающими коллективными возбуждениями. Предположение о малости этой части и, следовательно, законности полуквантового метода было явно сформулировано в статье [5], где утверждалось, что сильно затухающие моды не влияют на взаимодействие квазичастиц, если количество последних намного превосходит термодинамически равновесное. Применительно к ленгмуровской турбулентности это утверждение можно переформулировать так: наличие сильно затухающей ионно-звуковой ветви не влияет на взаимодействие существенно над тепловых ленгмуровских шумов. Между тем при достаточно широком ленгмуровском спектре эта ветвь, несомненно, возбуждается: низкочастотные биения электрического поля порождают

ионно-звуковые флюктуации с амплитудой, квадратичной по полю. Рассеяние ленгмюровских волн на этих флюктуациях плотности является процессом третьего порядка по энергии волн и, независимо от ее величины, может конкурировать с процессом (I). Совпадение этих двух процессов невозможно, поскольку первый из них, в отличие от второго, не сохраняет импульс ленгмюровских волн: часть импульса передается вынужденным флюктуациям плотности и поглощается резонансными ионами и электронами (которыми обусловлено затухание ионно-звуковых колебаний). Таким образом, результаты, полученные полукvantовым методом, нуждаются в проверке.

Цель настоящей работы состоит в корректном вычислении кубичного столкновительного члена для ленгмюровских волн. Исходными являются динамические уравнения статьи [6], полученные в пренебрежении электронными нелинейностями. В представлении Фурье по координатам и времени эти уравнения имеют следующий вид:

$$a_{\vec{R}\omega}^s = g_{\vec{R}\omega}^s \left[\int d^4 k_1 d^4 q \delta^4(k_s - k_{s'} - q) V_{\vec{R}\vec{R}_1} n_{\vec{q}\omega} a_{\vec{R},\omega}^{s'} + \alpha_{\vec{R}\omega}^s \right], \quad (2)$$

$$n_{\vec{q}\omega} = G_{\vec{q}\omega}^0 \left[\frac{1}{2} \sum_s \int d^4 k d^4 k_1 \delta^4(k_s - k_{s'} - q) V_{\vec{R}\vec{R}_1} a_{\vec{R}\omega}^s a_{\vec{R}_1\omega}^{-s} + \beta_{\vec{q}\omega}^0 \right]. \quad (3)$$

Здесь

$$a_{\vec{R}\omega}^s = \frac{\kappa}{\sqrt{8\pi\omega_p}} \begin{cases} \varphi_{\vec{R}\omega} & (s=1) \\ \varphi_{\vec{R}\omega}^* & (s=-1) \end{cases}, \quad (4)$$

$\varphi_{\vec{R}\omega}$, $n_{\vec{q}\omega}$ - преобразования Фурье амплитуды высокочастотного электрического потенциала (φ) и возмущения концентрации ионов (n);

$$V_{\vec{R}\vec{R}_1} = \frac{\omega_p}{2n_0} \frac{\vec{R}\vec{R}_1}{KK_1}; \quad (5)$$

$$g_{\vec{R}\omega}^s = (\omega - \omega_k + i\Omega)^{-2}, \quad (6)$$

$$\omega_k = \omega_p + \frac{3}{2} \omega_p K^2 \epsilon_D^2; \quad (7)$$

$$G_{\vec{q}\omega}^0 = - \frac{\rho_{\vec{q}\omega}^{(1)} \rho_{\vec{q}\omega}^{(2)}}{\rho_{\vec{q}\omega}^{(1)} + \rho_{\vec{q}\omega}^{(2)}}, \quad (8)$$

$$\rho_{\vec{q}\omega}^{(1,e)} = \frac{1}{m_{i,e}} \int d^3 v \frac{\partial f_{i,e}(\vec{v})}{\Omega - \vec{q}\cdot\vec{v} + i\Omega}. \quad (9)$$

$f_{i,e}$ - невозмущенные функции распределения, $m_{i,e}$ - массы ионов и электронов; $\alpha_{\vec{R}\omega}^s$ и $\beta_{\vec{q}\omega}^0$ - малые случайные величины, введение которых оправдывается обычным для диаграммной техники Уайльда [7,8] способом. Усреднение по независимым случайным величинам $\alpha_{\vec{R}\omega}^s$, $\beta_{\vec{q}\omega}^0$ функции Грина и парные корреляционные функции в пространственно однородном случае диагональны по волновому вектору:

$$\langle \frac{\delta a_{\vec{R}\omega}^s}{\delta \alpha_{\vec{R}'\omega'}^s} \rangle = \delta_{ss'} \delta(\vec{R}-\vec{R}') g_{\vec{R}\omega\omega'},$$

$$\langle \frac{\delta n_{\vec{q}\omega}}{\delta \beta_{\vec{q}\omega'}} \rangle = \delta(\vec{q}-\vec{q}') G_{\vec{q}\omega\omega'}, \quad (10)$$

$$\langle a_{\vec{R}\omega}^s a_{\vec{R}'\omega'}^{-s} \rangle = \delta_{ss'} \delta(\vec{R}-\vec{R}') N_{\vec{R}\omega\omega'},$$

$$\langle n_{\vec{q}\omega} n_{-\vec{q}'\omega'} \rangle = \delta(\vec{q}-\vec{q}') F_{\vec{q}\omega\omega'}.$$

Изображая корреляционные функции волновыми линиями, точные функции Грина - жирными прямыми, невозмущенные - тонкими и перечеркивая для отличия линий, соответствующие флюктуациям плотности, можно представить основные уравнения уайльдовской техники в виде графиков

$$\text{---} = \text{---} + \text{---}, \quad \text{~~~} = \text{---} \text{---}; \quad (II)$$

$$\text{---} = \text{---} + \text{---}, \quad \text{~~~} = \text{---} \text{---}.$$

Здесь

$$\Delta = \sum_{\vec{R}\omega\omega'}^s, \quad \odot = \varphi_{\vec{R}\omega\omega'}^s, \quad (12)$$

массовый оператор и компактная часть корреляционной функции ленгмюровских волн, Δ и \odot - флюктуаций плотности. Эти величины, как известно, даются бесконечными рядами компактных

диаграмми:

$$\textcircled{1} = \text{diagr. 1} + \text{diagr. 2} + \dots, \quad (I3)$$

$$\textcircled{2} = \text{diagr. 3} + \text{diagr. 4} + \text{diagr. 5} + \text{diagr. 6} + \dots, \quad (I4)$$

$$\textcircled{3} = \text{diagr. 7} + \dots, \quad (I5)$$

$$\textcircled{4} = \text{diagr. 8} + \dots. \quad (I6)$$

Диаграммы для компактных частей корреляционных функций соответствуют спонтанным, а для массовых операторов - индуцированным процессам. Каждая диаграмма второго типа может быть получена из некоторой диаграммы первого типа заменой одной волнистой линии основного сечения на соответствующую ей прямую линию. При не слишком большой энергии ленгмировских волн обратное время нелинейного взаимодействия меньше декремента затухания флюктуаций плотности:

$$\gamma_n \ll \gamma_s, \quad (I7)$$

последние являются чисто вынужденными и их корреляционная функция квадратична по энергии волн. В этом случае для вычисления $\textcircled{1}$ с точностью до третьего и $\textcircled{2}$ до второго порядка включительно по энергии волн достаточно диаграмм, явно выписанных в (I3-16). Искомое кинетическое уравнение для спектральной плотности волн -

$$N_{\vec{R}}(t) = \int d\omega df N_{\vec{R}, \omega + \frac{\delta}{2}, \omega - \frac{\delta}{2}} e^{-ift} - \quad (I8)$$

с достаточной точностью можно представить в виде

$$\frac{\partial N_{\vec{R}}(t)}{\partial t} = 2\pi \Phi_{\vec{R}}(t) + 2N_{\vec{R}}(t) \Im \sum_{\vec{R}}(t), \quad (I9)$$

где

$$\Phi_{\vec{R}}(t) = \int df \Phi_{\vec{R}, \omega + \frac{\delta}{2}, \omega - \frac{\delta}{2}} e^{-ift}, \quad (20)$$

$$\sum_{\vec{R}}(t) = \int df \sum_{\vec{R}, \omega + \frac{\delta}{2}, \omega - \frac{\delta}{2}} e^{-ift}.$$

Несложный расчет дает:

$$\left(\frac{\partial N_{\vec{R}}}{\partial t} \right)_{\text{спл.}} = St_{\vec{R}} = [\gamma_{\vec{R}}^{(1)} + \gamma_{\vec{R}}^{(2)}] N_{\vec{R}} + I_{\vec{R}} + J_{\vec{R}}, \quad (21)$$

$$\gamma_{\vec{R}}^{(1)} = 2\Im \int d^3 k_1 V_{\vec{R}\vec{R}_1}^2 G_{\vec{R}-\vec{R}_1, \omega_{k_1} - \omega_{k_1}}^0 N_{\vec{R}_1}, \quad (22)$$

$$\gamma_{\vec{R}}^{(2)} = 2\Im \int d^3 k_1 d^3 k_2 d^3 k_3 \delta(\vec{R} - \vec{R}_1 + \vec{R}_2 - \vec{R}_3) V_{\vec{R}\vec{R}_1}^2 V_{\vec{R}_2\vec{R}_3}^2 \times \\ \times \frac{G_{\vec{R}-\vec{R}_1, \omega_{k_1} - \omega_{k_1}}^0}{\omega_{k_1} - \omega_{k_2} + \omega_{k_2} - \omega_{k_3} + i0} N_{\vec{R}_1} (N_{\vec{R}_2} - N_{\vec{R}_3}),$$

$$I_{\vec{R}} = 2\pi \int d^3 k_1 d^3 k_2 d^3 k_3 \delta(\vec{R} - \vec{R}_1 + \vec{R}_2 - \vec{R}_3) \delta(\omega_{k_1} - \omega_{k_1} + \omega_{k_2} - \omega_{k_3}) \times \\ \times V_{\vec{R}\vec{R}_1}^2 V_{\vec{R}_2\vec{R}_3}^2 |G_{\vec{R}-\vec{R}_1, \omega_{k_1} - \omega_{k_1}}^0|^2 N_{\vec{R}_1} N_{\vec{R}_3} (N_{\vec{R}_2} - N_{\vec{R}})$$

и $J_{\vec{R}}$ вида (I) с вероятностью

$$P_{\vec{R}\vec{R}_1\vec{R}_2\vec{R}_3} = 2\pi V_{\vec{R}\vec{R}_1} V_{\vec{R}\vec{R}_2} V_{\vec{R}_1\vec{R}_3} V_{\vec{R}_2\vec{R}_3} \operatorname{Re}(G_{\vec{R}-\vec{R}_1, \omega_{k_1} - \omega_{k_1}}^0 G_{\vec{R}_2-\vec{R}_3, \omega_{k_2} - \omega_{k_2}}^0). \quad (25)$$

Слагаемые $\gamma_{\vec{R}}^{(1)}$ и $\gamma_{\vec{R}}^{(2)}$ порождаются первой из диаграмм (I4), $I_{\vec{R}}$ - первой из (I3) и второй из (I4), $J_{\vec{R}}$ - второй из (I3) и последними тремя из (I4). Величина $\gamma_{\vec{R}}^{(1)}$ описывает индуцированное рассеяние ленгмировских волн на ионах, $\gamma_{\vec{R}}^{(2)}$ - поправку к этому процессу, учитывающую влияние ленгмировской турбулентности на функцию Грина флюктуаций плотности, $I_{\vec{R}}$ - рассеяние ленгмировских волн на вынужденных флюктуациях плотности, $J_{\vec{R}}$ - рассеяние двух ленгмировских волн в две. Поскольку оба последних члена имеют спонтанную часть, при получении (I) полукvantовым методом вычислялась сумма вероятностей соответствующих процессов. В случае широкого спектра вероятность первого из них оказывается гораздо больше вероятности второго, и кубический столкновительный член сильно отличается от (I).

"Широким" мы называем спектр, в котором разброс групповых скоростей ленгмировских волн ($\Delta\omega/\omega_0$) велик по сравнению с

$$c_s = \left(\frac{T}{m_i} \right)^{1/2}, \quad (26)$$

где T - есть сумма электронной и ионной температур:

$$T = T_i + T_e. \quad (27)$$

Условие

$$\Delta\omega \gg \kappa_0 c_s \quad (28)$$

позволяет заметно упростить столкновительный член (21). Величина $\gamma_{\vec{R}}^{(1)}$, $\gamma_{\vec{R}}^{(2)}$, $I_{\vec{R}}$ легко оценить, сместив путь интегрирования по $\omega_k - \omega_{k_1}$ в верхнюю полуплоскость и воспользовавшись разложением функции G_{q^2} по $\frac{q c_s}{\Omega} \ll 1$ при $\Im \Omega > 0$:

$$G_{q^2} \approx \frac{n_0 q^2}{m_i \Omega^2}. \quad (29)$$

Сделав это, находим:

$$\gamma_{\vec{R}}^{(1)} \sim \omega_p \frac{W}{n_0 T} \left(\frac{\kappa_0 c_s}{\Delta\omega} \right)^2, \quad (30)$$

$$\gamma_{\vec{R}}^{(2)} \sim \omega_p \left(\frac{W}{n_0 T} \right)^2 \left(\frac{\kappa_0 c_s}{\Delta\omega} \right)^4 \frac{\omega_p}{\Delta\omega} \sim \frac{I_{\vec{R}}}{N_{\vec{R}}}. \quad (31)$$

Здесь W - плотность энергии ленгмировских волн. В силу (28), $\gamma_{\vec{R}}^{(1)}$ и $I_{\vec{R}}/N_{\vec{R}}$ пренебрежимо малы по сравнению с $\gamma_{\vec{R}}^{(2)}$ во всей области применимости теории слабой турбулентности, а в формулах для $\gamma_{\vec{R}}^{(2)}$ и $I_{\vec{R}}$ можно перейти к так называемому дифференциальному приближению, хорошо известному для индуцированного рассеяния на ионах. Этот переход осуществляется заменами

$$\Im m G_{q^2} \rightarrow \frac{\pi n_0}{m_i} \delta'(\frac{\Omega}{q}), \quad (32)$$

$$|G_{q^2}|^2 \rightarrow \delta(\frac{\Omega}{q}) \int d\frac{\Omega}{q} |G_{q^2}|^2 = \frac{\alpha \pi n_0}{m_i^2 c_s^3} \delta(\frac{\Omega}{q}), \quad (33)$$

где $\alpha \gtrsim 1$ - безразмерный коэффициент, оценочно равный отношению частоты $\Omega_s = \kappa_0 c_s$ ионно-звуковых колебаний к их

затуханию γ_s :

$$\alpha = \begin{cases} \frac{\Omega_s}{\gamma_s} & (T_e \gg T_i) \\ \sqrt{\pi} & (T_i \gg T_e) \end{cases}. \quad (34)$$

После замен (32), (33) столкновительный член (21) принимает вид

$$St_{\vec{R}} = \frac{2\pi n_0}{m_i} \int d^3 k_1 \delta'(\omega_k - \omega_{k_1}) V_{RR_1}^2 |R - \vec{R}_1|^2 N_{\vec{R}_1} N_{\vec{R}_1} + \\ + \frac{2\pi^2 \alpha n_0^2}{m_i^2 c_s^3} \int d^3 k_1 d^3 k_2 d^3 k_3 \delta(R - \vec{R}_1 + \vec{R}_2 - \vec{R}_3) \delta(\omega_k - \omega_{k_1}) \delta(\omega_{k_2} - \omega_{k_3}) \times \\ \times V_{RR_1}^2 V_{R_2 R_3}^2 |R - \vec{R}_1| N_{\vec{R}_2} N_{\vec{R}_3} (N_{\vec{R}_1} - N_{\vec{R}_1}). \quad (35)$$

Обратное время рассеяния на вынужденных флюктуациях плотности оценочно равно

$$\frac{I_{\vec{R}}}{N_{\vec{R}}} \sim \omega_p \left(\frac{W}{n_0 T} \right)^2 \left(\frac{\kappa_0 c_s}{\Delta\omega} \right)^2 \frac{\omega_p}{\gamma_s}. \quad (36)$$

При

$$\frac{W}{n_0 T} \ll \frac{\gamma_s}{\omega_p} \quad (37)$$

оно меньше $\gamma_{\vec{R}}^{(1)}$, но в области

$$\frac{\gamma_s}{\omega_p} \ll \frac{W}{n_0 T} \ll \frac{\gamma_s \Delta\omega}{\Omega_s \omega_p} \quad (38)$$

кубический член становится главным. Второе неравенство в (38) следует из условия "статичности" флюктуаций плотности - (17). При $T_i \gtrsim T_e$ (когда $\gamma_s \sim \Omega_s$) это неравенство совпадает с условием применимости теории слабой турбулентности; при $T_e \gg T_i$ имеется область

$$\frac{\gamma_s \Delta\omega}{\Omega_s \omega_p} \lesssim \frac{W}{n_0 T} \ll \left(\frac{\gamma_s}{\Omega_s} \right)^{1/2} \frac{\Delta\omega}{\omega_p}, \quad (39)$$

в которой турбулентность еще слаба, но звук уже не статичен.

Данная область описывается стандартными кинетическими уравнениями для трехволнового распадного взаимодействия ленгмировских и ионно-звуковых волн.

Заметим, что эти уравнения применимы в более широкой области

$$\gamma_s, \gamma_n \ll \omega_s, \quad (40)$$

пересекающейся с (I7). В случае статичного звука они сводятся к одному кинетическому уравнению для ленгмировских волн [9]. Отличие соответствующего столкновительного члена от (I) послужило основанием для возражений против [9]: утверждалось, например, что условие применимости (40) должно быть дополнено неравенством, противоположным (I7). В действительности верно (40), а не (I): найденный выше столкновительный член согласуется с использовавшимся в [9]. Более того, структура столкновительного члена (35) не зависит от соотношения между электронной и ионной температурами, что позволяет непосредственно перенести результаты проведенного в [9] исследования ленгмировских спектров с энергиями из интервала (38) со случая $T_e \gg T_i$ на случай произвольных T_e / T_i .

В заключение покажем, как упрощается столкновительный член (21) для узкого ленгмировского спектра:

$$\Delta\omega \ll \kappa_0 c_s. \quad (41)$$

В этом случае ионно-звуковая ветвь практически не возбуждается, и кубичный столкновительный член должен иметь вид (I). Прямой расчет подтверждает данный вывод: при выполнении (41) в формулах (23)-(25) можно положить

$$G_{\vec{q}, \omega}^0 = - \frac{n_0}{T} \quad (42)$$

после чего сумма всех кубичных слагаемых в (21) приобретает вид (I) с вероятностью

$$P_{RR_1R_2R_3}^0 = \frac{\pi n_0^2}{T^2} (V_{RR_1} V_{R_2R_3} + V_{R_1R_2} V_{R_3R})^2. \quad (43)$$

Л и т е р а т у р а :

1. Цытович В.Н. Теория турбулентной плазмы. - М.: Атомиздат, 1971. - 423 с.
2. Коврижных Л.М. - ЖЭТФ, 1965, 49, 237; ЖЭТФ, 1965, 49, 1376.
3. Липеровский В.А., Цытович В.Н. - Изв. ВУЗов, Радиофизика, 1969, 12, 823.
4. Брейzman Б.Н., Захаров В.Е., Мушер С.Л. - ЖЭТФ, 1973, 64, 1297.
5. Коврижных Л.М. - ЖЭТФ, 1965, 48, III4.
6. Захаров В.Е. - ЖЭТФ, 1972, 62, 1745.
7. Wyld H.W. - Ann. of Phys., 1961, 14, 143.
8. Захаров В.Е., Львов В.С. - Изв. ВУЗов, Радиофизика, 1975, 18, 1470.
9. Малкин В.М. - Новосибирск, 1981. - Препринт ИЯФ: 81-107.

Работа поступила - 7 января 1982 г.

Ответственный за выпуск - С.Г.Попов
Подписано к печати 22.1-1982 г. № 03051
Усл. 0,6 печ.л., 0,5 учетно-изд.л.
Тираж 290 экз. Бесплатно
Заказ №8.

Отпечатано на ротапринте ИЯФ СО АН СССР