

ненным значениям характеристик рассеяния стохастического слоя. Расчеты выполнены для экспоненциальной функции корреляции параметров рассеяния среды и характеристик рассеяния, соответствующих модели облака С1 на длине волны $\lambda=0,7 \text{ мкм}$ [6]. Данные, приведенные на рисунке, показывают, что яркость излучения, отражен-

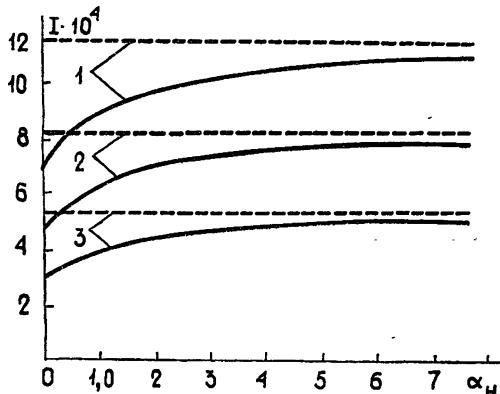


Рис. 1. Зависимость яркости излучения, отраженного от трехмерно-неоднородного непоглощающего стохастического слоя (сплошные кривые) и от однородного (штриховые), от радиуса корреляции неоднородностей $\alpha_n = z_s/l^*$ при $\mu_0 = |\mu| = 1,0$, $\tau = 6,0$ (1); 4,0 (2); 2,0 (3), относительных флуктуациях оптической толщины $\delta = \gamma \sigma_z^2 / \tau = 0,35$
(σ_z^2 — диоптерия оптической толщины слоя).

ного от стохастического слоя, всегда меньше яркости излучения, отраженного от эквивалентного слоя. Отличие в значениях яркости излучения, отраженного от стохастического и эквивалентного ему однородного слоя, нарастают с ростом средней оптической толщины слоя. При этом для достаточно больших толщин может реализоваться ситуация, когда стохастический рассеивающий слой с крупномасштабными макронеоднородностями отражает излучение меньше, чем однородный слой с существенно меньшей оптической толщиной (см. кривые 1, 2).

ЛИТЕРАТУРА

1. Глазов Г. Н., Титов Г. А. — Изв. вузов — Физика, 1977, № 9, с. 103.
2. Михайлов Г. А. — Изв. АН СССР. Сер. ФАО, 1982, 18, № 12, с. 1289.
3. Кацев И. Л. — Изв. АН СССР. Сер. ФАО, 1983, 19, № 11, с. 1172.
4. Долин Л. С. — ДАН СССР, 1984, 227, № 1, с. 77.
5. Валентюк А. Н. — Исследование Земли из космоса, 1987, № 3, с. 91.
6. Дерменджян Д. Рассеяние электромагнитного излучения сферическими полидисперсными частицами. — М: Мир, 1971. — 176 с.

Могилевское отделение
Института физики АН БССР

Поступила в редакцию
31 марта 1987 г.

УДК 533.951

О РЕЗОНАНСНОМ ЭКРАНИРОВАНИИ ТМ-ВОЛН ТОНКИМИ СЛОЯМИ ГИРОТРОПНОЙ ПЛАЗМЫ

М. И. Бакунов

Известно [1–3] (см. также [4]), что при выполнении в экстремуме (перегибе) концентрации плазмы условия верхнего гибридного резонанса ТМ-волна, падающей перпендикулярно постоянному магнитному полю B_0 , в отсутствие соударений ($v_{el} \rightarrow 0$) полностью экранируется плоскостью резонанса ($|R| \rightarrow 1$). Причем в отличие от случая изотропной плазмы [5] экранировка сохраняется и для нормального падения волны. Существование эффекта экранирования для какой-либо другой ориентации поля B_0 считалось невозможным из-за обязательного возбуждения в плазменном слое двух нормальных волн — обычновенной и необыкновенной — и

возникновения вследствие этого полей ТЕ-поляризации. Мы же покажем здесь, что в достаточно тонких плазменных слоях с экстремумом (перегибом) концентрации реализуется новый вариант эффекта резонансного экранирования ТМ-волны в случае, когда магнитное поле B_0 перпендикулярно плоскости слоя (т. е. лежит в плоскости падения волны).

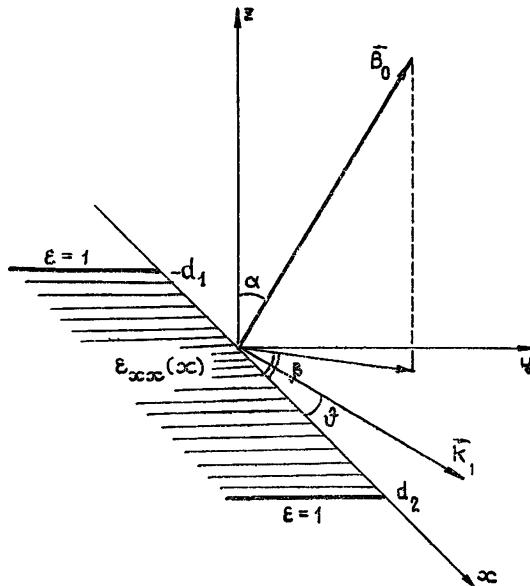


Рис. 1.

Рассмотрим систему, представленную на рис. 1. Неоднородный слой магнитоактивной плазмы $-d_1 < x < d_2$ считается тонким в масштабе длины падающей из вакуума ТМ-волны ($\omega_0 d/c = k_1 d \ll 1$, $d = d_1 + d_2$). Зависимость компоненты $\epsilon_{xx}(x)$ тензора диэлектрической проницаемости плазмы в окрестности существенной для исследуемого эффекта точки плазменного резонанса $\epsilon_{xx}(0) \approx 0$ моделируется степенными функциями вида $\epsilon_{xx}(x) = \pm(x/l)^n + \epsilon_0 - iv$, где $n=2, 3, 4, \dots$, масштаб l совпадает с масштабом изменения концентрации плазмы в резонансной точке ($l \lesssim d_1, 2$), а малые параметры поглощения $v \ll 1$ и частотной отстройки от резонанса в экстремуме (перегибе) концентрации $|\epsilon_0| \ll 1$ выражаются известным образом (см., например, [6]) через значение плазменной частоты в точке резонанса $\omega_p(0)$, гирочастоту электронов ω_B , эффективную частоту соударений ν_{eff} и углы α, β .

С точностью до членов порядка $k_1 d$ компоненты амплитуд электрического поля отраженной и прошедшей волн могут быть выражены через компоненту E_{1y} амплитуды падающей ТМ-волны без конкретизации функции $\epsilon_{xx}(x)$ при помощи полученных в [7] формул связи полей и их производных на краях тонкого плазменного слоя. В получающиеся решения

$$\begin{aligned} E_{rz} &= E_{tz} = -E_{1y} D^{-1} \Delta (\operatorname{tg} \theta + G_{xy}) G_{zx}, \\ E_{ry} &= E_{1y} D^{-1} \Delta \cos^2 \theta (\operatorname{tg} \theta + G_{xy}) (\operatorname{tg} \theta - G_{xy}^*), \\ E_{ty} &= E_{1y} [1 - D^{-1} \Delta \cos^2 \theta (\operatorname{tg} \theta + G_{xy}) (\operatorname{tg} \theta + G_{xy}^*)], \\ D &= 2 \cos \theta + \Delta (|G_{zx}|^2 + |\sin \theta - G_{xy} \cos \theta|^2) \end{aligned} \quad (1)$$

входят параметры гиротропии плазмы G_{xy} и G_{zx} , равные значениям соответствующих компонент тензора диэлектрической проницаемости в точке резонанса:

$$G_{xy} = \epsilon_{xy}(0) = \omega_B \omega_p^2(0) \frac{\omega_B \sin^2 \alpha \sin \beta \cos \beta - i \omega_1 \cos \alpha}{\omega_1^2 (\omega_1^2 - \omega_B^2)}, \quad (2)$$

$$G_{zx} = \epsilon_{zx}(0) = \omega_B \omega_p^2(0) \frac{\omega_B \sin \alpha \cos \alpha \cos \beta - i \omega_1 \sin \alpha \sin \beta}{\omega_1^2 (\omega_1^2 - \omega_B^2)},$$

и обобщенный резонансный параметр слоя Δ , определяемый выражениями

$$\Delta = \frac{1 - \exp(g\delta)}{g}, \quad g = \sin \theta (G_{xy} + G_{xy}^*), \quad \delta = ik_1 \int_{-d_1}^{d_2} \frac{dx}{\epsilon_{xx}(x)}. \quad (3)$$

Опуская детали вычисления резонансного параметра δ для модельных степенных слоев с $n \geq 2$, приведем лишь его оценку по порядку величины (см. также [8]):

$$\delta \sim k_1 l / |\tilde{v}|^{(n-1)/n}, \quad \tilde{v} = v_0 - i v \quad (4)$$

Как видно из (1), необходимым условием эффекта экранирования падающей волны является равенство нулю параметра G_{zx} ($G_{zx}=0$), обеспечивающее отсутствие резонансного возбуждения вторичных волн ТЕ-типа ($E_{rz}=E_{tz}=0$). Это условие выполняется согласно (2) при двух ориентациях магнитного поля B_0 : при $\alpha=0$, что соответствует известному случаю экранирования [1-4], а также при $\alpha=\pi/2$, $\beta=0, \pi$. В интересующем нас последнем случае, как видно из (1)-(3), $G_{xy}=0$, $\Delta=-\delta$, а компоненты E_{ry} , E_{ty} имеют следующую асимптотику при $|\tilde{v}|^{(n-1)/n}/(k_1 l) \rightarrow 0$ (когда $\delta \rightarrow \infty$):

$$E_{ry}/E_{1y} \rightarrow 1, \quad E_{ty}/E_{1y} \rightarrow 0.$$

Если при этом стремится к нулю и толщина плазменного слоя $k_1 d \rightarrow 0$ (медленнее, чем $|\tilde{v}|^{(n-1)/n}$), то нерезонансные поправки к формулам (1) становятся исчезающими малыми, а экранирование полным

Конечность параметров v , $k_1 d$ приводит к просачиванию волны через слой, которое характеризуется оценкой $E_{ty}/E_{1y} \sim \max\{|\tilde{v}|^{(n-1)/n}/(k_1 l), (k_1 d)^2\}$, $E_{tz}/E_{1y} \sim k_1 d$.

Выше рассматривался случай холодной плазмы, соответствующий неравенству $v \gg v_T = (r_D/l)^{2n/(n+2)}$ (r_D — электронный дебаевский радиус) [9]. В теплой бесстолкновительной плазме ($v_T \gg v$) условия эффекта экранирования и оценка просачивания волны остаются теми же с заменой v на v_T . При этом малость параметра $v_T^{(n-1)/n}/(k_1 l)$ обеспечивает выполнение естественного требования $l \gg r_D$.

Рассмотренный вариант эффекта резонансного экранирования в гиротропном слое, как и в случае изотропной плазмы, реализуется на плазменной частоте экстремума (перегиба) профиля концентрации $\omega_1 = \omega_p(0)$ и отсутствует при нормальном падении волны на слой.

В заключение заметим, что условие $k_1 d \rightarrow 0$, обеспечивающее подавление нерезонансной трансформации в ТЕ-волны, становится необязательным в пределе сильного магнитного поля ($\omega_1/\omega_B \rightarrow 0$), когда ТЕ- и ТМ-поляризации являются (при $\alpha=\pi/2$) независимыми. Кроме того, как следует из (1)-(3), в пределе $\omega_1/\omega_B \rightarrow 0$ появляется возможность экранирования нормально падающей ($\theta=0$) волны, реализующаяся на частоте $\omega_1 = \omega_p(0) |\cos \beta|$ при выполнении условий $\alpha=\pi/2$, $\beta \neq 0, \pm \pi/2$, $v^{(n-1)/n}/(k_1 l) \rightarrow 0$.

Автор признателен И. Г. Кондратьеву за обсуждение результатов работы.

ЛИТЕРАТУРА

1. Кондратьев И. Г., Миллер М. А. — Изв. вузов — Радиофизика, 1965, 8, № 1, с. 34.
2. Живулин В. А., Макаров Г. И. — ЖТФ, 1974, 44, вып. 1, с. 201.
3. Жаров А. А., Кондратьев И. Г. — Изв. вузов — Радиофизика, 1976, 19, № 8, с. 1130.
4. Бакунов М. И., Денисов Н. Г., Зелексон Л. А. — Изв. вузов — Радиофизика, 1986, 29, № 4, с. 408.
5. Кондратьев И. Г., Миллер М. А. — Изв. вузов — Радиофизика, 1968, 11, № 6, с. 885.
6. Гершман Б. Н., Ерухимов Л. М., Яшин Ю. Я. Волновые явления в ионосфере и космической плазме. — М: Наука, 1984, с. 112.
7. Пилия А. Д., Федоров В. И. — ЖЭТФ, 1969, 57, вып. 4 (10), с. 1198.
8. Бакунов М. И., Пикулин В. Д., Степанов Н. С. — Физика плазмы, 1987, 13, вып. 1, с. 62.
9. Буланов С. В., Коврижных Л. М., Сахаров А. С. — ЖЭТФ, 1977, 72, вып. 5, с. 1809.

Горьковский государственный
университет

Поступила в редакцию
8 апреля 1987 г.

УДК 537.874.6

ПОЛНОЕ АВТОКОЛЛИМАЦИОННОЕ ОТРАЖЕНИЕ ПРИ РАЗЛИЧНЫХ ПРОФИЛЯХ ГОФРИРОВАННЫХ ПОВЕРХНОСТЕЙ

Е. В. Шейнина

Полное автоколлимационное отражение (ПАО) представляет собой 100-процентное отражение в обратном направлении плоской гармонической волны, падающей на идеально