

WHAMP-

ВОЛНЫ В ОДНОРОДНЫХ, АНИЗОТРОПНЫХ
МНОГОКОМПОНЕНТНАЯ ПЛАЗМА

Кьелл Роннмарк
ОТЧЕТ KGI № 1 7 9

ИЮНЬ 1982 г.



ГЕОФИЗИЧЕСКИЙ ИНСТИТУТ КИРУНЫ
КИРУНА SWEDEN

WHAMP-

Волны в однородной, анизотропной, многокомпонентной плазме

K

Кьелл Роннмарк
Геофизический институт Кируны
Университет Умео
S-901 87 UMEA, Швеция

Номер отчета KGI 179 .Июнь
198 2

Напечатано в Швеции.
Геофизический институт Кируны
Кируна, 1982 г.
ISSN 0347-6405

Сэр, в вашей прекрасной поэме (Видение греха) есть
такие строки: «Каждый миг умирает человек, каждую
минуту он рождается».

К сожалению, это не может быть правдой и .I s11::ics:, что
в следующем издании вы. должны будете от r,,,,d
«Каждый момент нашей жизни
каждое мгновение рождается 1 р\и ."

Даже это значение sl('hr'ly in ern:,r bz;t s./r:: ;,f, l будет
достаточно точным для поэзии.

CHARL:JS B,\,BBAGH
(письмо лорду Tllm:::fSGN)

100

100

100

Содержание

я	Введение	2
	Теория II	Дж.
	III Аппроксимация Z-функции	10
	IV Функция R(y,)	17
	ПОДПРОГРАММА RTAY	17
	ГОНКИ ПОДПРОГРАММ	18
	ПОДПРОГРАММА RINT	19
	SUBROUTINE RYLA	23
В	Тензор восприимчивости χ^a ; ПОДКРОВНЫЙ ЦИ	30
мы	Функция дисперсии D(w,); ПОДПРОГРАММА DIFU	35
	VII Основная программа и ввод/вывод	41
	ПРОГРАММА WHAMP	41
	ВХОД/ВЫХОД	47
	VIII Обсуждение	54
IX	Благодарности	55
X	Ссылки	56

I. Введение

В этом отчете компьютерная программа, которая решает дисперсионное соотношение волн в замагниченной плазме, выводится с использованием кинетической теории однородной плазмы. Диэлектрический тензор ϵ_{ij} = с максвелловскими распределениями скоростей. В эту версию программы можно включить до шести различных компонентов плазмы, и каждый компонент определяется своей плотностью, температурой, массой частиц, анизотропией и скоростью дрейфа вдоль магнитного поля. Таким образом, программа применима к очень широкому классу плазм, и метод должен быть в целом полезен всякий раз, когда однородную замагниченную плазму можно аппроксимировать линейной комбинацией максвелловских компонентов.

неты.

Общая теория, лежащая в основе программы, изложена в следующем разделе. Показано, что введением аппроксиманта Паде для функции дисперсии плазмы χ бесконечные суммы модифицированных функций Бесселя, которые появляются в диэлектрическом тензоре ϵ_{ij} (ω , k), можно свести к суммируемой форме. Полученное выражение для (ω ,

= -) действителен для всех

настоящий и очень хорошо подходит для численной оценки. Аппроксимант Раа выводится в разделе III, где также обсуждается точность аппроксимации.

В следующих разделах описываются подпрограммы, составляющие программу, начиная с нижнего уровня в разделах:

раздел IV и выход на основную программу в разделе VII.

Наконец, результаты обсуждаются в последнем разделе.

II. Теория

Рассмотрим однородную, намагниченную многокомпонентную плазму. Каждая компонента состоит из частиц с зарядом q_j и массой m_j , а их фазовая плотность задается функцией распределения $f_j(Y, f, t)$. Гирочастота частиц равна $\omega_j = q_j B / m_j c$ в магнитном поле напряженностью B . При отсутствии внешних источников электрическое поле

$\mathbf{E}(\omega, \mathbf{k})$ волны с частотой ω и волновым вектором \mathbf{k} , удовлетворяющим волновое уравнение

$$\mathbf{D}(\omega, \mathbf{k}) \cdot \mathbf{E} = 0 \quad (\text{II-1})$$

где \mathbf{D} может быть выражено через тензор диэлектрической проницаемости $\epsilon_{ij}(\omega, \mathbf{k})$ как

$$\mathbf{D}(\omega, \mathbf{k}) = (\mathbf{I} k^2 - \mathbf{k} \mathbf{k}) \frac{c^2}{2} - \epsilon(\omega, \mathbf{k}). \quad (\text{II-2})$$

Здесь \mathbf{I} — единичный тензор, а c — скорость света. Волновое уравнение (1) имеет нетривиальные решения только в том случае, если

$$D(\omega, \mathbf{k}) = \det(\epsilon_{ij}(\omega, \mathbf{k})) = 0, \quad (\text{II-3})$$

и это дисперсионное уравнение мы стремимся решить.

Первый и самый сложный шаг при решении дисперсионной проблемы. Соотношение сиона представляет собой оценку тензора диэлектрической проницаемости.

Используя линеаризованную кинетическую теорию, стандартный вывод приводит к

$$\epsilon_{ij}(\omega, \mathbf{k}) = \epsilon_{ij} - \frac{\omega_p^2}{\omega^2} \left\{ \epsilon_{ij} - \sum_j \sum_{n=-\infty}^{\infty} \int d\mathbf{v} \frac{\frac{n \Omega_j}{v_{\perp}} \frac{\partial}{\partial v_{\perp}} + k_{\parallel} \frac{\partial}{\partial v_{\parallel}}}{\omega - k_{\parallel} v_{\parallel} + n \Omega_j} f_j^0 \right\} \quad (\text{II-4})$$

Вводя систему координат, образованную ортогональными единичными векторами $\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_3$, ориентированными так, что $\mathbf{B} = B \mathbf{e}_3$, матрица

ϵ_{ij} дается (см., например, Ичимару, 1973, Ахиезер и др. 1975, Клеммов и Догерти, 1969)

$$T_{\perp} = \begin{bmatrix} \text{нрл.} & 2 & \text{нн.} & , & \text{нрл.} & 2 \\ (-2 \text{ Дж}) & \kappa & \text{Дж.} & \text{я} - 1 & \kappa & \text{нн} \\ & & & & & \text{влл Дж} & \text{н} \end{bmatrix} \quad (II-5)$$

The аргумент Бесселя функция J_n есть $k J. V_j. / Q_j. C$
 ПЛОТНОСТИ n включены в плазменная частота

$$B = \frac{1}{P} \quad \text{о: } w_{2j}^{1/2} = P_j \quad \text{н.д. } 1/2 \quad \text{о: } \text{по м.л.} \quad \text{ДЖОН} \quad (II-6)$$

невозмущенное распределение f_0 нормализовано к единице

$$\int f^0(\underline{v}) d\underline{v} = \int f(\underline{v}) d\underline{v} = 1. \quad (II-7)$$

Наиболее общая функция распределения, рассматриваемая в данном отчете, имеет вид

$$f^0(v_{\perp}, v_{\parallel}) = p \quad \text{н.д. } 1/2 \quad \text{о: } \text{по м.л.} \quad \text{ДЖОН} \quad (II-8)$$

$$\left\{ \frac{\Delta j}{\alpha_{1j}} \exp\left(-\frac{v_{\perp}^2}{\alpha_{1j} v_j^2}\right) + \frac{1 - \alpha_{1j}}{\alpha_{1j} \alpha_{2j}} \left[\exp\left(-\frac{v_{\perp}^2}{\alpha_{1j} v_j^2}\right) - \exp\left(-\frac{v_{\perp}^2}{\alpha_{2j} v_j^2}\right) \right] \right\}$$

Здесь V_j — тепловая скорость компонента с температурой $T_j = 1/2 m_j v_j^2$, а V_{dj} — нормированная скорость дрейфа вдоль магнитного поля. Параметры t_{ij} , c_{qj} и a_{2j} определяют глубину и размер конуса потерь и анизотропию температуры.

Интеграл по пространству скоростей в уравнении (4) оценивается с помощью соотношений

$$\int_0^\infty J_n^2 \frac{K_{1/2}^2 \cdot L}{(-) \exp(-) \text{си. } v_{2j}} \frac{2v_{\parallel}}{v} \frac{2v_{\parallel}}{v} dv_{\parallel} = \Lambda_n(\lambda_j) \quad (\text{II-9})$$

и

$$\int_{-\infty}^{\infty} \frac{\exp(-\frac{v_{\parallel}^2}{v_j^2}) dv_{\parallel}}{v_{\parallel} - (\omega - n\Omega_j) k_{\parallel}} = \frac{\omega - n\Omega_j}{k_{\parallel} v_j} Z(\eta_j) \quad (\text{II-10})$$

где $\Lambda_n(\lambda_j) = e^{-\lambda_j} \text{In}(\lambda_j)$, $A_j = 1/2(\kappa_{\parallel} v_j / c - i j)$, функция Бесселя порядка n , а Z - функция дисперсии плазмы (Фрид и Конте, 1961). Диэлектрический тензор плазмы с распределением частиц описывается уравнением

(8) тогда можно записать как

$$\epsilon_{\pm}(\omega, \mathbf{k}) = \epsilon_{\pm}(\omega) + \sum_{j=1}^6 \frac{v_j^2}{\omega^2} \frac{1}{\alpha_{1j} (\alpha_{1j} - \alpha_{2j})} \left[\left(\alpha_{1j} - \frac{1}{2} \frac{a_{2j}}{a_{1j}} \right) \pm \frac{a_{1j}}{2} \right] (\Delta_j - 1) \chi_{\pm}^{\alpha_{2j}} \quad (\text{II-11})$$

Для упрощения записи индекс j опускаем, вводим безразмерные величины

$$\rho = \frac{\kappa C}{B - C\tau}, \quad c = \frac{\kappa^{11} B}{-C\tau}, \quad x = \frac{\omega}{\Omega}, \quad s_n = \frac{x - 3B - n\Gamma}{c} \quad (\text{II-12})$$

и функция

$$1_H a(x, z) = (as + n/z) Z(s) \quad \text{H} \quad (\text{II-13})$$

Компоненты тензора восприимчивости определяются выражением

тогда

$$\begin{aligned} \chi_{11} &= \frac{2}{\kappa} \left(\frac{\kappa C}{B - C\tau} \right)^2 \left(\frac{\kappa^{11} B}{-C\tau} \right) \left(\frac{\omega}{\Omega} \right) \left(\frac{x - 3B - n\Gamma}{c} \right) \\ \chi_{12} &= \frac{\kappa}{\kappa^{11} B} \left(\frac{\kappa C}{B - C\tau} \right) \left(\frac{\kappa^{11} B}{-C\tau} \right) \left(\frac{\omega}{\Omega} \right) \left(\frac{x - 3B - n\Gamma}{c} \right) \\ \chi_{13} &= \frac{a}{\kappa} \left(\frac{\kappa C}{B - C\tau} \right) \left(\frac{\kappa^{11} B}{-C\tau} \right) \left(\frac{\omega}{\Omega} \right) \left(\frac{x - 3B - n\Gamma}{c} \right) \\ \chi_{23} &= \frac{a}{\kappa} \left(\frac{\kappa C}{B - C\tau} \right) \left(\frac{\kappa^{11} B}{-C\tau} \right) \left(\frac{\omega}{\Omega} \right) \left(\frac{x - 3B - n\Gamma}{c} \right) \\ \chi_{33} &= \frac{\kappa}{\kappa^{11} B} \left(\frac{\kappa C}{B - C\tau} \right) \left(\frac{\kappa^{11} B}{-C\tau} \right) \left(\frac{\omega}{\Omega} \right) \left(\frac{x - 3B - n\Gamma}{c} \right) \end{aligned} \quad (\text{II-14})$$

Оценку этих выражений можно значительно упростить, введя приближение для функции дисперсии плазмы в виде

$$z(s) \approx \sum_{l=1}^L b_l (s - c_l)^{-1} \quad (\text{II-15})$$

Приближения этой формы могут быть получены с помощью модифицированного Метод Паде, обсуждаемый в разделе III, где отношение

$$L_{11} = -1$$

$$L_{11} = 0$$

$$L_{11} = -1/2$$

также выводятся (Уравнение III-10). Вводя $y = xz (c_1 + Va)$, компоненты тензора susceptibi 1
 i ty теперь могут быть пере-
 приведенный к форме

$$X_{11} = a + aI_{11}$$

$$X_{12} = \rho_{11}$$

$$X_{13} = \rho_{11} (c_1 + Vd)$$

(II-16)

$$X_{22} = X_{11} - 2c/A$$

$$X_{23} = \rho_{11} (c_1 + Vd)$$

$$X_{33} = a + 2 + \frac{L}{\rho_{11}} (c_1 + Vd)$$

Здесь мы ввели обозначение

$$\psi_1 = (1 + \alpha z c_1 y^{-1}) R(y, \alpha \lambda)$$

(II-17)

$$\psi'_1 = (1 + \alpha z c_1 y^{-1}) R'(y, \alpha \lambda)$$

Функция R определяется как

$$R(y, A) = L \frac{\sum_{n=0}^{\infty} \frac{A^n}{n!}}{y^n}$$

(II-18)

и R' не совсем производная по отношению к A , но скорее

$$P'(y, A) = \frac{1}{A} (1 + R(y, >)) = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{n^2 \lambda_n'(\lambda)}{y - n} = y^2 \sum_{n=0}^{\infty} \frac{A_n'(A)}{n} \quad (\text{II-19})$$

Некоторые аналитические свойства R и алгоритмы вычисления его значения обсуждаются в разделе IV. В общем, $R(y, \lambda)$ можно оценить примерно за то же время, что и один

$A_n(>)$.

Сравнивая уравнение (14) с уравнением (16), мы замечаем, что следующие пункты:

1° Использование (14) мы имеем примерно X а сс I:
$$H = -H \frac{A}{nH}$$
 в то время как (16) дает x^a а: $y: 6 \text{ ш } 1. 1 = 1 \text{ л}$

Предполагая, что $Antn$ может быть вычислено за то же время, что и $W1$, оценка (14) будет примерно в $2N/L$ раз трудоемче, чем оценка (16). Выбирая $L=8$, как в программе, мы видим, что эффективность уравнения (14) ком-

аналогично (16) для $N 4$.

2° Когда n велико, сумма по n в уравнении (14) равна $2/2 >$ и медленно сходится. члены уменьшаются как $\exp(-n N) / 2T$, поэтому для сходимости необходимо. Последние Это делает прямой

Оценка (14) очень неэффективна для больших A . Поскольку $> + \text{со}$ в уравнении (16), все компоненты x ведут себя непрерывно и в пределе они сводятся к своим правильным значениям.

3° Компонент x_{33} в уравнении (14) содержит члены, пропорциональные z^{-2} . Когда z мало, эти члены становятся большими и сокращаются так, как и должно быть, только если соотношение

$$\text{ко } A_n(A) = 1 \quad \text{выполняется в точности.}$$

$n = \text{что}$

Это подразумевает, что N должно быть большим, когда z мало, и ошибки усечения w_i становятся серьезными для любого N , если z достаточно мало. Аналогичные аргументы применимы к членам, пропорциональным z^{-1} в X_{13} и X_{23} . Поскольку $z = 0$ в уравнении

(16) все компоненты X ведут себя непрерывно и приводят к своим правильным значениям при $z=0$.

Компоненты X_{11} и X_{13} пропорциональны a и a^2 .

" -1 " и " $-1/2$ " соответственно. Это может привести к серьезным ошибкам усечения, когда a мало, а предел $A+O$ не может быть

взято численно. Как $A+O$ в уравнении (16) все компоненты x

ведут себя непрерывно и они сводятся к правильному значению для $x = 0$.

Диэлектрический тензор a .

; (w_i) вычисляется путем вставки

компоненты; заданные уравнением (16) в уравнении (11).

Вводя показатель преломления μ_1 и μ_3 и расширяя определитель $Q(w_i)$ по формуле (2), находим

$$D(\|r\| k) = A(\mu_2 - s) - B + V \quad (\text{II-20})$$

где

$$A = \mu_1^2 \epsilon_{11} + 2\mu_1 \mu_3 \epsilon_{13} + \mu_3^2 \epsilon_{33}$$

$$B = (\mu_3 \epsilon_{23} - \mu_1 \epsilon_{12})^2 + \mu^2 (\epsilon_{11} \epsilon_{33} - \epsilon_{13}^2) \quad (\text{II-21})$$

$$C = (\epsilon_{11} \epsilon_{33} - \epsilon_{13}^2) \epsilon_{22} + (\epsilon_{11} \epsilon_{23} + \epsilon_{12} \epsilon_{13}) \epsilon_{23} +$$

$$+ (\epsilon_{33} \epsilon_{12} + \epsilon_{23} \epsilon_{13}) \epsilon_{12}$$

Формулы для производных D по w и k приведены в разделе VI. В основной программе метод итераций Ньютона используется для нахождения комплексного w , удовлетворяющего дисперсионному соотношению (3).

III. Аппроксимация Z-функции

Метод Паде был впервые использован для аппроксимации функции дисперсии плазмы $Z(s)$ Мартином и Гонц-лесом (1979), а их результаты были обобщены Мартином и др. (1980) и

N meth и др. (1981). Основная теория Раа, аппроксиманты можно найти в книге Бейкера (1975).

Следуя Марту и др. (1980), мы рассматриваем приближения $Z_A(s)$ для функции дисперсии плазмы в виде

$$Z_A(s) = \frac{\Pi^{L-1}(s)}{B^L(s)} = \sum_{n=1}^L \frac{c_n}{s - \alpha_n} \quad (\text{III-1})$$

$$\text{где } \Pi^{L-1}(s) = \sum_{n=0}^{L-1} p_n s^n \text{ и } Q^L(s) = \sum_{n=0}^L q_n s^n, \quad p_L = 1, q_L = 1$$

Вставляем сходящийся степенной ряд,

$$Z(s) = i\sqrt{\pi} - 2s - i\sqrt{\pi}s^2 + \frac{4}{3}\zeta_2 s^3 + \frac{\pi}{2} s^4 - \frac{4}{15} s^5 + \dots \quad (\text{III-2})$$

в уравнении

$$Z(s) Q^L(s) = P^{L-1}(s) \quad (\text{III-3})$$

и определив коэффициенты при равных степенях s , мы получаем систему уравнений

$$\begin{cases} p_0 = q_0 \\ -2 + i\sqrt{\pi} q_1 = p_1 \\ -i\sqrt{\pi} - 2q_1 + i\sqrt{\pi} q_2 = p_2 \\ \frac{4}{3} - i\sqrt{\pi} q_1 - 2q_2 + i\sqrt{\pi} q_3 = p_3 \\ \dots \end{cases} \quad (\text{III-5})$$

Здесь мы принимаем $p_1 = 0$, если $L > 1$, и $q_1 = 0$, если $L = 1$.

Альтернативный набор уравнений получается путем вставки асимптотический ряд

$$Z(s) = -s^{-1} - \frac{1}{3} s^{-2} - \frac{5}{15} s^{-3} - \frac{8}{15} s^{-4} - \dots \quad (\text{III-6})$$

в уравнении (3):

$$\left\{ \begin{array}{l} -q_L = p_{L-1} \\ -d_{L-1} = p_{L-2} \\ -q_{L-2} - 1/2 q_L = p_{L-3} \\ -q_{L-3} - 1/2 q_{L-1} = p_{L-4} \\ \dots \end{array} \right. \quad (\text{III-7})$$

Поскольку нам нужно $2L$ уравнений для определения всех p : s и q : s , мы положим $J+K=2L$ и выберем J уравнений из (5) и K уравнений из (7). Полученное приближение будет удовлетворять

$$|Z_A(s) - Z(s)| = \begin{cases} O(s^J), & s \rightarrow 0 \\ O(s^{-K}), & s \rightarrow \infty \end{cases}$$

В качестве альтернативы, мы могли бы начать со второго класса из (1) и расширенный

$$Z_A(s) = L \sum_{l=1}^L \left\{ \begin{array}{l} -\frac{1}{1 \text{ ал}} - \frac{c}{2 \text{ аль}} - \frac{c^2}{3 \text{ аль}} - \frac{3c}{4 \text{ ал}} + \dots \\ c^{-1} + c1c^{-2} + c1c^2c^{-3} + c1s^3c^{-4} + \dots \text{Да.} \end{array} \right. \quad (\text{III-8})$$

Сравнение с (2) и (6) приводит к уравнениям

$$\left\{ \begin{array}{l} L \sum_{l=1}^L \frac{b_l}{c_l} = -i\sqrt{\pi} \\ L \sum_{l=1}^L \frac{c_l}{2 \text{ кл}} = 2 \\ L \text{ с } 1: \\ \text{кл} \quad -3^\circ = i \text{ ppp- } 1=1 \\ \dots \end{array} \right. \quad (\text{III-9})$$

и

$$\left\{ \begin{array}{l}
 \text{Л} \\
 \text{р. 1=1} \quad \text{с} = \quad - \quad 1 \\
 \\
 \text{Л} \\
 \text{р. 1=1} \quad \text{блк л} = 0 \\
 \\
 \text{Л} \\
 \text{Я блк л 1=1} \quad 2 = - 1/2 \\
 \\
 \text{Л} \\
 \text{Я блк л 1=1} \quad 3 = 0 \\
 \\
 \cdot \quad \cdot \quad \cdot
 \end{array} \right. \quad (\text{III-10})$$

На практике наиболее удобный способ вывести разложение аппроксимирующей функции в простейшую дробь — исключить $p:s$ из L уравнений (5) и (7) и определить $(s)=0$, затем решить относительно и L нетривиальные уравнения имеют вид

$q:s$ из них. Уравнение Q

полюса c_1, c_2, \dots, c_L ,

выбранные из (9) и (10) для определения $b:s$.

После этой процедуры был получен восьмиполосный аппроксимант с использованием десяти уравнений из (5) и шести уравнений из (7). Значения коэффициентов приведены в Таблице 1.

Таблица 1

$$c_1 = 2,237 \, 687 \, 789 \, 201 \, 900 - i \, 1 \cdot 6 \, 25 \, 940 \, 856 \, 173 \, 727$$

$$c_2 = -c_1$$

$$c_3 = 1 \cdot 465 \, 234 \, 126 \, 106 \, 004 - i \, 1.789 \, 620 \, 129 \, 162 \, 444$$

$$c_4 = -c_3$$

$$c_5 = .8392 \, 539 \, 817 \, 232 \, 638 - i \, 1 \cdot 891 \, 995 \, 045 \, 765 \, 206$$

$$c_6 = -c_5$$

$$c_7 = .2739 \, 362 \, 226 \, 285 \, 564 - i \, 1.941 \, 786 \, 875 \, 844 \, 713$$

$$c_8 = -c_7$$

$$b_1 = -.017 \, 340 \, 124 \, 574 \, 718 \, 26 - i \, .046 \, 306 \, 392 \, 916 \, 803 \, 22$$

$$b_2 = 6 \cdot 1$$

$$b_3 = -.739 \, 916 \, 992 \, 322 \, 50H, + \text{я} \quad 8 \, 39 \, .517 \, 997 \, 809 \, 9844$$

$$b_4 = 6 \cdot 3$$

$$b_5 = 5,840 \, 628 \, 642 \, 184 \, 073 + i \cdot 9,5 \, 3 \, 600 \, 905 \, 764 \, 3667$$

$$b_6 = b \cdot 5 \, b_7$$

$$-5,583 \, 371 \, 525 \, 286 \, 853 - i \, 11.2 \, 085 \, 431 \, 912 \, 6599$$

$$b_8 = 67$$

В верхней половине s -плоскости точность этого аппроксиманта должна быть достаточной для всех целей. Однако при $\text{Im } s < 0$ ошибки увеличиваются по мере приближения s к полюсам, поскольку опущенный экспоненциальный член

$c_1 \exp(-s)$ и когда $s = 1, 2 - i 2 \pi r$

в асимптотическом ряду для $\text{Im } s < 0$ может стать важным. Рисунки 1 и 2 показывают относительные погрешности $(\text{Re}(Z_A(s) - Z(s))/\text{Re } Z(s) \cdot 100\%$ и $\text{Im}(Z_A(s) - Z(s))/\text{Im } Z(s) \cdot 100\%$ для $\text{Im } s = -1/2 \text{ Res}$. Мы видим, что относительная погрешность в $\text{Re } Z_A$ остается меньше 2%, а погрешность в $\text{Im } Z_A$ меньше 3%. Ошибки наибольшие для s между $2-i$ и $3-i 1,5$, и, таким образом, их можно отнести к влиянию полюса c_1 .

Ан

Очевидная проблема с рациональными приближениями для функции Z заключается в том, что экспоненциальное поведение $\text{Im } Z(s) =$

$\frac{1}{2} \exp(-s^2)$ для действительных s нельзя точно аппроксимировать

рациональной функцией конечного порядка. Аппроксиманты обсуждаемого здесь типа обладают довольно тревожным свойством, что $\text{Im } Z_A(s) < 0$ для некоторых действительных значений s (см. также Martin et al. (1980)). Абсолютная погрешность $\text{Im } Z_A(s)$ для действительных s показана на рис. 3, где важным моментом является то, что небольшая погрешность для $5 < s < 10$ делает $\text{Im } Z_A(s)$ отрицательной в этом интервале. Физически это означает, что очень слабо затухающая волна может казаться слабо неустойчивой, поскольку Z заменяется на Z_A при решении дисперсионного соотношения. Имея эту возможность в виду, однако, не должно быть трудно отслеживать и игнорировать эти «численные нестабильности»

если они появляются. Большие абсолютные ошибки, появляющиеся для $s > 3$, обычно должны быть незначительными, поскольку $\text{Im } Z_A > 0$, а относительная ошибка составляет менее 2 %.

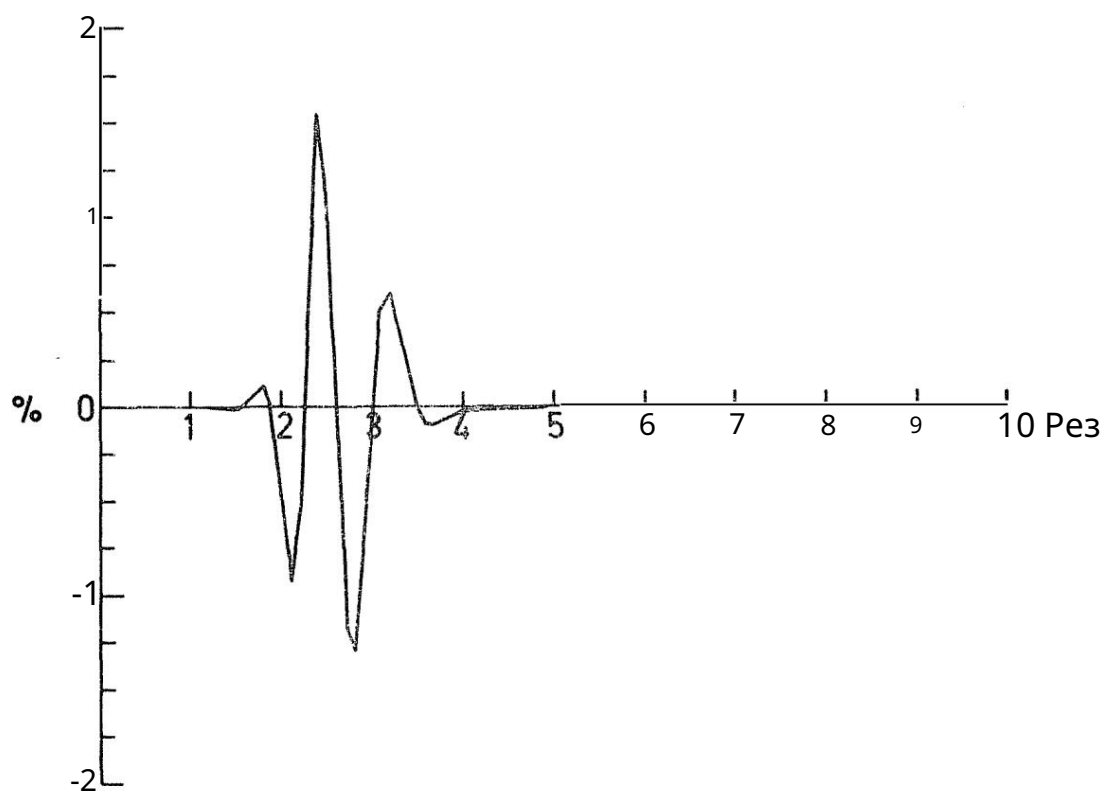


Рисунок 1 Относительная погрешность $\text{Re } Z_A(s)$ в зависимости от $\text{Re } s$ для $\text{Im } s = -1/2 \text{ Re } s$.

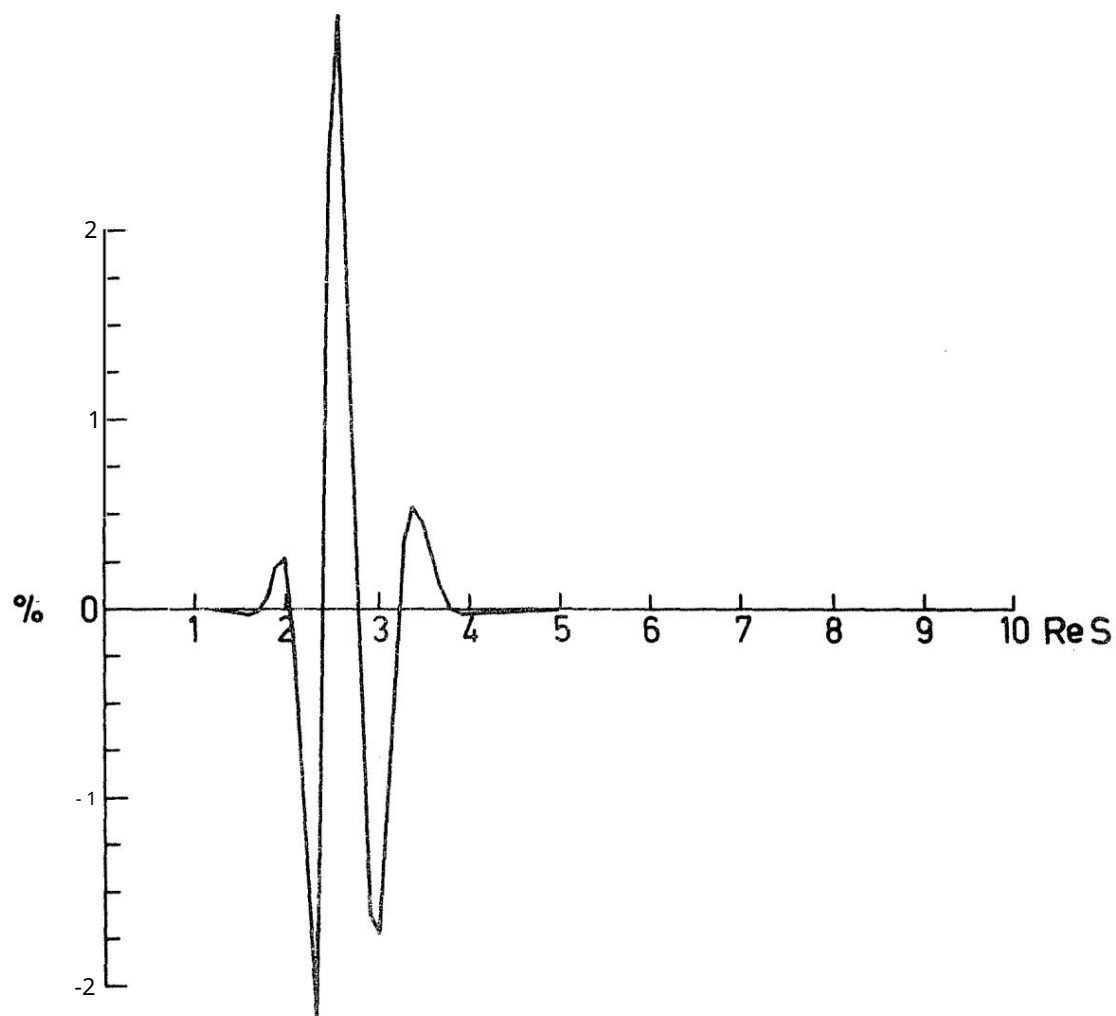


Рисунок 2 Относительная погрешность Im
Им $s = -1/2$ Рез.

(s) против $\text{Re } s$ для

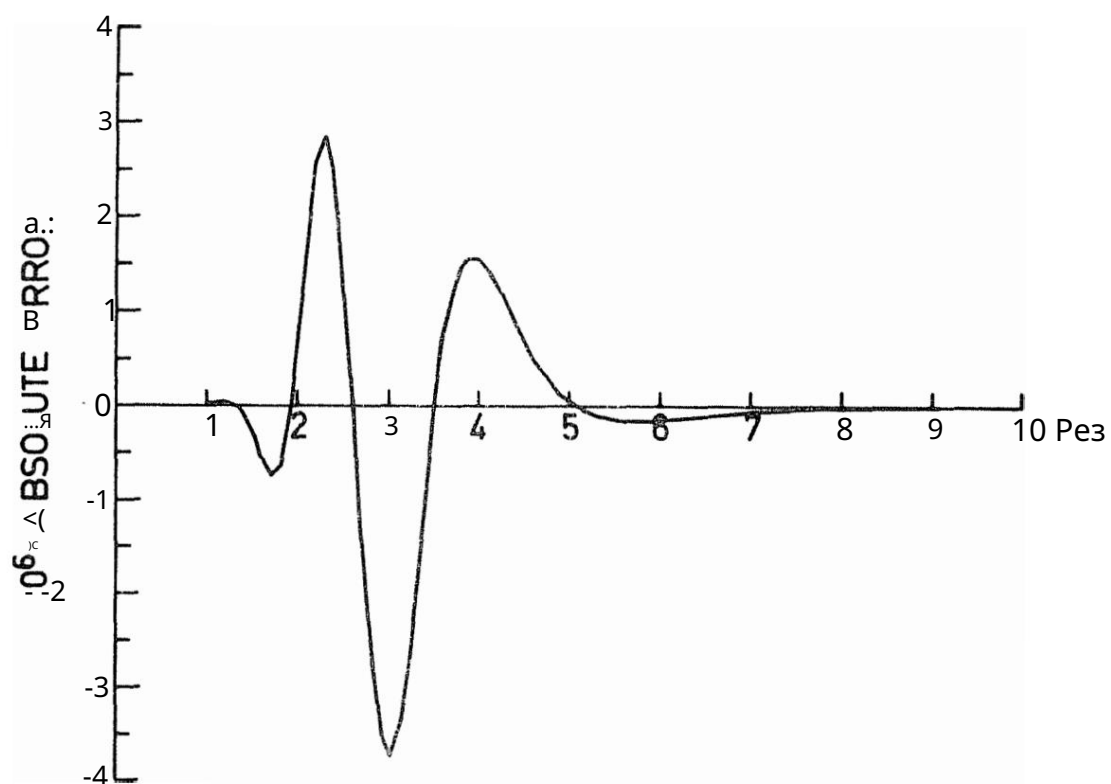


Рисунок 3 Абсолютная ошибка $\text{Im } Z_A(s)$ в зависимости от s для $B = 0$.

IV. Функция $Y. L. I.$

ПОДПРОГРАММА RTAY

Функция R , введенная в разделе теории, определяется как

$$R(y, >,.) = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{(-1)^n}{n!} \frac{\Lambda_n(A)}{n!} \quad (IV-1)$$

$\Lambda_n(A) = e^{-A} \Lambda_n(A)$. Тесно связанные функции были исследованы, например, Амодтом (1967), Фредриксом (1968) и Карпманом и др. (1973) в их исследованиях

волн с

клл Ри О.

Из соответствующих соотношений для модифицированных функций Бесселя легко показать, что R удовлетворяет рекуррентным соотношениям

$$y R(y, >,.) = [R(y, >,.) + R(y+1, >,.)] - P(y, >,.) \quad (IV-2)$$

и

$$y R(y, A) = \frac{1}{2} [R(y-1, A) + R(y+1, A)] + 1 \quad (IV-3)$$

Дифференцируем R дважды по A , используя (2) и (3) получаем дифференциальное уравнение

$$A^2 R'' + (3+2A) R' + (A^2 - y) R = 0 \quad (IV-4)$$

Подставляя степенной ряд вместо R , находим решение

$$R(y, >,.) = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{(-1)^n}{n!} \frac{\Lambda_n(A)}{n!} \quad (IV-5)$$

$$= \sum_{n=0}^{\infty} \frac{1}{n!} \frac{(-1)^n}{n!} \frac{\Lambda_n(A)}{n!} \quad (IV-5)$$

Этот ряд легко вычисляется и быстро сходится для малых $1 > y$. • Может быть, менее очевидно, что он полезен также для больших y . В этом случае ранние члены $(n \ll y^2)n$, и их величина будет иметь вид $y(2n+1)!!$ (y будет быстро уменьшаться. Последующие члены останутся малыми

и

несущественно, если только y не чрезвычайно близок к целому числу.

SUBROUTINE RASY

Когда y велико, асимптотический ряд для $R(y)$ очень полезен. Так как $e^{-y} \ln(y) + (2n > y)^{-1/2}$ как $y \rightarrow \infty$ определение (1) то $R(y) \sim i \left[(2 \sqrt{n})^{-1/2} y^2 \cot y - y \right]$ для больших y . • мы видим из

Вводя $n = y^2 - 1$ и $P = n - 1R$, дифференциальное уравнение (4) преобразуется к виду

$$n^2 - (n-2)n + (1-n)P = -y^2 \quad (IV-6)$$

Частное решение этого уравнения:

$$G(y) = -\frac{y^2}{3} + \frac{y^4}{1 \cdot 3 \cdot 5} - \frac{y^6}{1 \cdot 3 \cdot 5 \cdot 7} + \dots \quad (IV-7)$$

Дополнительная функция $H(n) = n - 1/2$

Таким образом, $P(n)$

удовлетворяет однородному уравнению

$$n^2 H + 2(n-1)H = 0 \quad (IV-8)$$

условием $H(0) = y^2 (n/2)$

$1/2 \cot y$, и с граничным

решение найдено

$$H(n) = y^2 \left\{ \frac{1}{2} - \frac{y^2}{1!} + \frac{(1-y^2)(9-y^2)}{2^2 \cdot 2!} - \frac{(1-y^2)(9-y^2)(16-y^2)}{2^3 \cdot 3!} + \dots \right\} \quad (IV-9)$$

Возвращаясь к исходным переменным, мы можем записать асимптотический ряд в удобной форме

$$R(y, \lambda) \simeq \sum_{n=0}^{\infty} R_n \quad (A \gg 1) \quad (\text{IV-10})$$

где R_n определяется рекурсивной формулой

$$R_{n+2} = \frac{n^2 - 4}{(n+1)^4} R_n$$

и (IV-11)

$$R_0 = -y/\lambda \quad \text{и} \quad R_1 = \frac{2}{3} \cot^2 \frac{\pi}{2} y$$

Этот ряд дает очень точные результаты для $A > 1$, если y не слишком велико. Однако из рекурсивных соотношений (11) мы видим, что если $y^2 \gg 1$, то ранние члены будут увеличиваться по величине примерно как $y^2 / (n^4)$. В этом случае сходимость, очевидно, будет медленнее, и точность может быть легко

потерян из-за ошибок усечения.

ПОДПРОГРАММА RINT

Интегральное представление функции $R(y, i)$ можно получить, вставив

$$\frac{1}{i^2} = \frac{1}{2\pi i} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{e^{it}}{t^2} dt \quad (\text{IV-12})$$

в определении (1) и используя производящую функцию для $\ln(1+t)$

$$e^{\frac{\lambda}{2}(t+t^{-1})} = \sum_{n=-\infty}^{\infty} B_n(A) t^n \quad (\text{IV-13})$$

Это приводит к представлению

$$P(y, i) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\pi}^{\pi} e^{-i\theta} (1 + \cos \theta)^{-i} \sin \theta d\theta \quad (\text{IV-14})$$

При больших значениях y фактор $\sin YP$ будет быстро колебаться, и прямое численное интегрирование становится затруднительным. Как описано Фредриксом (1968), эти колебания можно устранить, оценивая интеграл вдоль правильно выбранного контура в комплексной плоскости tP .

Сначала мы частично интегрируем (14), чтобы найти

$$R(y, \lambda) = (y^2 I(y, \lambda) - y) / \lambda \quad (IV-15)$$

где

$$\begin{aligned} I(y, \lambda) &= \frac{1}{\sin y} \int_0^{\pi} (1 + \cos(f)) \cos YP \, dt = \\ &= \frac{1}{\sin y} \int_0^{\pi} A(\cos(f)-1) \cos y(tP-n) \, dt = \end{aligned} \quad (IV-16)$$

$$= \frac{1}{2} (Y_+ + Y_-) \cot y + \frac{1}{2} (Y_+ - Y_-)$$

Здесь мы определили

$$Y_{\pm} = i \left(\int_0^{\pi} A(\cos(f)-1) \pm iy(f) \, dt \right) \quad (IV-17)$$

Полагая $tP = \pm i \lambda$ и $y = w + iY$, находим, что мнимая часть показателя степени равна $-\lambda \sinh \lambda \pm w + Y$. Если бы y был

действительным, как в случае, рассмотренном Фредриксом (1968), контуры C_{\pm} , показанные на рисунке 4, были бы траекториями стационарной фазы.

Фаза равна нулю на мнимой оси и вдоль кривых, начинающихся с $\pm B_0 = \sinh^{-1} W/J \dots$ В терминах $1/j(a) = ya/\lambda \sin a$ эти кривые определяются как $\lambda = \pm \sinh^{-1} 1/j$. Фазовый сдвиг

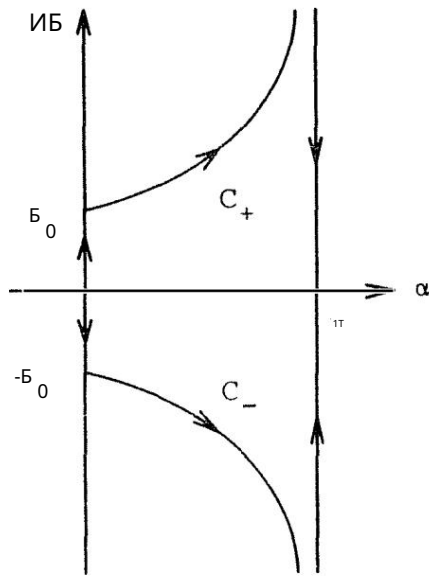


Рисунок 4. Контуры для интегралов g_{\pm} в комплексной плоскости.

имеет место при $a = \pi$, $C = \pm \infty$
 где подынтегральные функции экспоненциально малы, вдоль линии $CL = 7T$ фаза равна $\pm \omega n$. Когда y комплексный, контуры стационарной фазы больше не могут быть явно определены. Однако, пока $y \ll \omega$ мы могли бы ожидать, что колебания будут сильно затухающие вдоль контуров C_{\pm} . Интегрируя по этим путям, находим

$$Y_{\pm}(y, \lambda) = \pm i \int_0^B \sqrt{(\cosh S - 1) - yB} \, dS +$$

$$\{e^{i/2} [(1+i) \cos CL - 1] - y \sinh i y \pm CL y [1 \pm i \sinh i y] \} da + \frac{-1}{\partial \alpha} \quad (IV-18) \quad 2$$

$$\pm i \int_0^{\infty} e^{i(\cosh C - 1) - yS} \pm i \ln dS$$

Используя уравнение (16), после некоторых преобразований находим, что вклады из строки $CL = 1/r$ сокращаются, а оставшиеся вклады могут быть записаны

$$I(y, A) = f e^{B_0} \int_0^A (\cosh x - 1) - yx dx + \int_0^{\pi} T(x) - yB(x) [\Phi(x)C(x) + H(x)S(x)] dx \quad (IV-19)$$

где $T(x) = A[(1 + t^2)/2 \cos x - 1]$, $B(x) = \sinh^{-1} \mu$, $C(x) = \cosh yx$, $S(x) = i \sinh yx$, $F(x) = \cot 1ry + G(x)$, $H(x) = 1 - G(x) \cot 1ry$, и $G(x) = aB/ax$. Эта нотация выбрана для соответствовать именам переменных, используемым в коде.

Производные I_{\pm} из уравнения (17) оказываются следующими:

$$\frac{\partial I_{\pm}}{\partial y} = \pm \int_0^{\pi} A(\cos \theta - 1) \pm i y \theta (p d \theta) \quad (IV-20)$$

$$\frac{\partial^2 I_{\pm}}{\partial y \partial \lambda} = \pm i \int_0^{\pi} A(\cos \theta - 1) \pm i y \theta (p d \theta)$$

Преобразование этих интегралов в контуры C_{\pm} и их объединение, как предписано производными уравнения, утомительно, но просто. Производные (16)

$I(y, \lambda)$ таким образом оказываются

$$\begin{aligned} & \int_0^{\pi} A(\cos \theta - 1) \pm i y \theta (p d \theta) \\ & \int_0^{\pi} A(\cos \theta - 1) \pm i y \theta (p d \theta) \\ & \int_0^{\pi} A(\cos \theta - 1) \pm i y \theta (p d \theta) \\ & \int_0^{\pi} A(\cos \theta - 1) \pm i y \theta (p d \theta) \end{aligned} \quad (IV-21)$$

где мы ввели $D = \pi(1 + \cot^2 \theta)$, $O(x) = B(x)C(x) + xS(x)$ и $P(x) = xC(x) - B(x)S(x)$. Наконец, из уравнения (15) имеем

$$\frac{\text{или}}{\text{ура}} = 2 P + y / \text{">-} (y \quad \frac{2 \text{ оИ}}{\text{SUBROUTEC}} + 1)$$

$$P = \frac{0}{0A} (AP) = \frac{2}{\text{годИЗ}} \quad (IV-22)$$

$$\text{ори-есть} = 2 P' + 3 \text{ и } \frac{2 a \Gamma}{\text{ая"}>-}$$

Интегралы (19) и (21) вычисляются с помощью квадратуры Гаусса.

формула тура, использующая 16 точек. Абсциссы A(I) и веса W(I) взяты из Abramowitz и Stegun (1965).

Когда у велико, подынтегральное выражение во втором интеграле становится очень малым, когда х приближается к TI. Полуэмпирическая формула завод UL= TI - 2 .8y(36+y)-I дает T(UL)-yB(UL),..., - 100 и мы

Таким образом, можно безопасно интегрировать только до UL, получая повышенную точность на оставшемся интервале.

SUBROUTINE RYLA

Подпрограмма RYLA возвращает (2,2)-массив RC,

$$PK = \left\{ \begin{array}{cc} P(y, \text{">-}) & \text{и } \frac{\text{оR}(y, \text{">-})}{\text{SUBROUTEC}} \\ P(y, \text{">-}) & \text{или } \frac{(y, \text{">-})}{\text{SUBROUTEC}} \end{array} \right\} \quad (IV-23)$$

Значение RC рассчитывается одним из трех методов

описаны выше. Для заданных значений у и ">- , метод

выбранный можно найти на рисунке 5. Сравнивая различные методы, мы обнаруживаем, что они согласуются по крайней мере с шестью знаками после запятой вдоль границ, показанных на рисунке 5, и

В большинстве случаев точность должна быть еще выше внутри каждого региона.

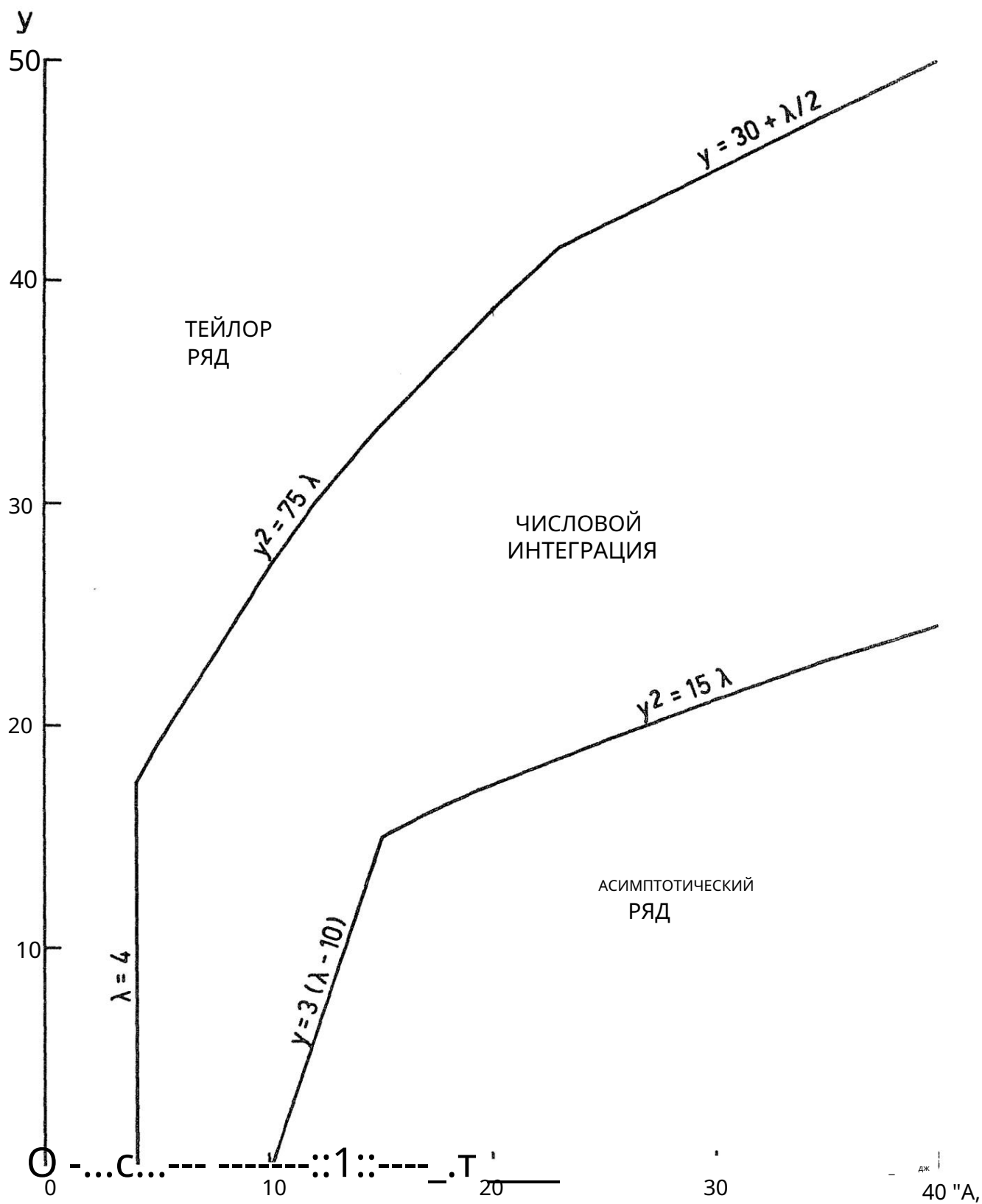


Рисунок 5. Различные методы, используемые для вычисления $R(y, j,)$, показаны на этом графике плоскости Ay .

С ВРЕМЯ= 82/04/29 - 10.29.29

SUBROUTINE RYLA<Y,AL,RC>
КОМПЛЕКС Y, RC(2,2>

С
С

**** ВЫБЕРИТЕ МЕТОД ОЦЕНКИ ****

ЕСЛИ(AL.LT.4) ПЕРЕЙТИ К 1

AY=CABS<Y>

ЕСЛИ<AY**2.GT.75.*AL> ПЕРЕЙТИ К 1 ЕСЛИ<AY.GT.30.+AL/
2.) ПЕРЕЙТИ К 1

С

ЕСЛИ<AY**2.LT.15.*AL.AND.AL.GE.15.)

ПЕРЕЙТИ К

2 ЕСЛИ(AY.LE.3.*(AL-10.>.AND.AL.LE.15.)) ПЕРЕЙТИ К 2

С
С

**** ЧИСЛЕННОЕ ИНТЕГРИРОВАНИЕ ****

ВЫЗОВ RINT(Y,AL,RC>

ВОЗВРАЩАТЬСЯ

С
С

**** СЕРИЯ ТЕЙЛОР ****

1 ВЫЗОВ RTAY<Y,AL,RC)

ВОЗВРАЩАТЬСЯ

С
С

**** АСИМПТОТИЧЕСКИЙ РЯД ****

2 ВЫЗОВ РАСЫ<Y,AL,RC>

ВОЗВРАЩАТЬСЯ

Д

```

C      ВРЕМЯ= 82/04/29 - 10.31.47

      ПОДПРОГРАММА RTAYCY,AL,RC>
      КОМПЛЕКС Y,Y2,RCC2,2),PN,PYN,COT
C      ***** СЕРИЯ ТЕЙЛОР*****
      Y2=Y*Y
10 PN=Y / < Y2- 1 • )
      ПИН=-Y* < Y2+1. )/(Y2-1. )**2 RC<i,l)=PN
      RC<1,2)=PN
      RC(2,1)=PYN RC
      C 2, :::• > =PYN

      DO 1 1==2, 100 COT=C2*I-1)/
      CY2-I**2>*AL PYN=COT*<PYN-2.*Y2/CY2-I**2>*PN>
      PIN=COT*F'N 1 ) =RC< 1 1 > +F'N RC C 1 RC<2,1)=RC(2,1)+PYN
      RC<1,2)=RC(1,2)+I*PN
      < PN) 1 . , RC(2,2)=RC(2,2)+I*PYN * T=CABS
      E::: ЕСЛИ<T.LT.CABS(RCC1,1))) ПЕРЕЙТИ К 2 1
      ПРОДОЛЖИТЬ 2 ПРОДОЛЖИТЬ КОНЕЦ

```

C ВРЕМЯ= 82/04/29 - 10.31.47

C ПОДПРОГРАММА RASY(Y,AL,RC>
КОМПЛЕКС Y,Y2,COT,P,PY,PP,PPY,PN,PYN,QN,QYN,RC(2,2>
***** АСИМПТОТИЧЕСКИЙ РЯД***** PI=3,14159265358979 Y2=Y*Y
COT=CCOS<PI*Y>/CSIN<PI*Y> C=1,E99 PN=-
Y/AL PYN=PN
A=1./(AL*SQRT(2)).*PI*AL

C QN=PI*Y2*COT*A
OYN=QN*<2.-Y*PI*COT>.-Y*PI**2*Y2*A

P=PN+QN
PY=PYN+QYN
PP=-PN-1,5*QN PPY=-
PYN-1,5*QYN AY=CABS<Y>+2.

C DO 4 N=t,100 M=N-1

PYN=(PYN*<M*M-Y2)-2.*Y2*PN)/((2*M+1)*AL> PN =PN*<M*M-Y2)/
((2*M+1)*AL)
QYN=(QYN*<M+.5>**2-Y2)-2.*Y2*0N)/(2.*N*AL> QN =QN*<M+.5>**2-Y2)/
(2.*N*AL> ЕСЛИ(M.LT.AY) ПЕРЕЙТИ К 3 C=N*<CABS(PN)
+CABS(QN))

ЕСЛИ(C.LE.1.E-7*CABS<PP>> ПЕРЕЙТИ К 5 ЕСЛИ(C.GE.T>
ПЕРЕЙТИ К 5 3 P =P + PN + QN

PY =PY+ PYN + QYN PP =PP -<N
+ 1.)*PN -(N +1,5)*0N PPY=PPY-<N + 1.>*PYN-<N
+1,5)*QYN 4 T=C

Г
5 RC(1,1>=P + PN + QN
RC<2,1>=PY+ PYN+ QYN
RC(1,2>=ПП+П
PCC2,2)=ППЙ+ППЙ
ВОЗВРАЩАТЬСЯ
КОНЕЦ

C

$$X=X0/2.\ast(1.+A(\eta))$$
$$Z=EXP(X)$$
$$C=(Z+i./Z)/2.-1.$$
$$P=CEXF'((L.-iCY\ast X))$$
$$\Phi K(11) == \Phi iC(J, 1.) \cdot 1 - \lambda_{..} I(\eta^*) \quad (\text{УЛ} \ast P + -XO \ast \Pi)$$
$$RC(2,1) \geq RC(2,I) - W(I) \ast (UL \ast RY + XO \ast X \ast PI$$

$$RCC1,2)=RCC1,2)+W(I)*(UL*RP+XO*AL*C*P)$$
$$RC(2,2)=RC<2,2)-W(I)*(UL*RPY+XO*AL*X*C*P)$$

10 ПРОДОЛЖИТЬ

С

ИЛИ=И/АЛ

$$P=Y**2/2.$$

$$RC(I,I)=O*<Y*RCCI,1)/2.-1.)$$

$$RC<2,1)=2.*RC(1,1)+0*(P*RC(2,1)+1.>$$

$$RC(1,2)=Y*O*RCC1,2)/2.$$

$$RC(2,2)=2.*RC(1,2)+0*P*RCC2,2)$$

КОНЕЦ

V. Тензор восприимчивости

 $X_{\text{кл}}^{\text{кл}}; \text{ПОДПРОГРАММА CHI}$

Тензор восприимчивости, определенный уравнением (II-16), оценивается в подпрограмме CHI, и результат возвращается

в (6, 4)-массиве XSI.

Параметры аппроксимации Z-функции хранятся в массивах B (вычеты) и C (полюсы). Если аргумент Z(s) находится слишком далеко в комплексной s-плоскости,

Состояние ошибки IERR=1 возвращается в вызывающую процедуру.

Для каждого члена в разложении простейших дробей значение $R(y, a; \lambda)$, где $y = x - z(c1 + Va)$, получается из

SUBROUTINE RYLA.

Функции

$$1/J = (1 + azc1y^{-1})R(y, a; \lambda) \quad (V-1)$$

и

$$\psi' = (1 + \alpha z c_1 y^{-1}) R'(y, \alpha \lambda) \quad (V-2)$$

хранятся в переменных PS и PSP соответственно, а компоненты формируются в соответствии с уравнением (II-16). ИЗ Кл.

Когда KOL 2, производная по оси x первая форма

Кл.
x также оценивается. Мы

$$\text{показателя} = (1 + azc1y^{-1} aR) \text{Ура} \quad (V-3)$$

и

$$\text{ппы} = (1 + azc1y^{-1} aP) \text{яй} \quad (V-4)$$

и затем получить

$$\text{ДП} = x_{\text{топор}} = \frac{x}{i} (\text{ПСИ} - a.zc1 y R)^{-1} \quad (V-5)$$

и

$$\text{ВВЕРХ} = X_{\text{топор}} - (\text{ППЯ и} - \text{центр убавки} 1 \text{ год } P)^{-1} \quad (V-6)$$

а.

Определение D1 = c1 + Va, компоненты ха ;ах могут быть
написано как

$$x \frac{\partial x_{11}^{\alpha}}{\partial x} = \frac{8}{a} \text{Л B1[хl]; + y DP] 1=1}$$

$$x \frac{\partial x_{12}}{\partial x} = \frac{8}{ia.L \text{ BI UP 1=1}}$$

$$x \frac{\partial x_{13}}{\partial x} = \frac{8}{a\text{П}}; \text{ B1Д1ДП 1=1}$$

(V-7)

$$x \frac{\partial x_{22}}{\partial x} = x \frac{\partial x_{11}}{\partial x} - 2a \frac{8}{1} \text{B1y [DPP-xy I/;]}^{-1} \text{Я}$$

$$x \frac{\partial x_{23}}{\partial x} = \frac{8}{ia\text{П I: B1D1y-1[DPP}}^{-1} \text{xy I/;]}^{-1}$$

$$x \frac{\partial x_{33}}{\partial x} = 2a \frac{8}{я=1 \text{B1D1Y [x}}^{-1} + \text{ДП}^{-1} \text{xy (x-zVd+lj;)]}$$

Производная z ^{кл.} оценивается, когда KOL 3. Замечание
что ау/аз = -D1 получаем

$$DP = z = \frac{z}{y} [\alpha c_1 xy^{-1} R - D_1 PSY] \quad (V-8)$$

и

$$\text{ДПП} = z \frac{\partial \psi}{\partial x} = \frac{z}{y} [\alpha c_1 xy^{-1} R' - D_1 PPY] \quad (B-9)$$

и выражения для за /<lz легко записываются через эти функции.

Когда KOL 4, р-производные также оцениваются. SUB--

Сначала вызывается ПРОГРАММА RYLA для оценки R(y-1, а:\),
затем

и

$$ДП = \overline{\text{поп}}^{\text{боже мой}} = 2 (1j - 1j) \quad (B-10)$$

и

$$ДПП = \overline{\text{п на}} = 2 \sum_{j=1}^n a_{ij} R(y-1, aA)^{2y-1} - aA_{ij} - yDP \quad (B-11)$$

формируются. Формулы для Р о /ор тогда тривиальны^а
полученный.

```
ВРЕМЯ= 82/04/29 - 10.31.47

ПОДПРОГРАММА CHI<XSI,J,IB, COL, IERR)
    АРГУМЕНТЫ: XSI СОДЕРЖИТ ТЕНЗОР ВОСПРИИМЧИВОСТИ ПО ВОЗВРАТУ.
    ДЖ.      НОМЕР КОМПОНЕНТА.
    ОДИН     ИНДЕКС ДЛЯ АА (АЛЬФА>
    ПОКА     ОПРЕДЕЛЯЕТ, НУЖНО ЛИ ОЦЕНИВАТЬ ПРОИЗВОДНЫЕ.

    ФЛАГ ОШИБКИ IERR, УСТАНОВЛИВАЕТСЯ = 1, ЕСЛИ ЗАТУХАНИЕ
    СЛИШКОМ СИЛЬНОЕ.

    КОМПЛЕКС X,XX,XY, AI, BL, CL, DL, BLY, RC(2,2), XSI<6,4), 2
    B{8), C(8), PS, PSP, PSY, PPY, DP, DPP, Y, ZY
    ОБЩИЙ /XРZ/ XX(6), PP(6), ZZ(6), AA(6,2), DD(6), ASS(6), VDC6)
    ***** ОСТАТКИ ДЛЯ АППРОКСИМИРОВАННЫХ ДАННЫХ *****
    ПАДЕ В/(-1.734012457471826Е-2, -4.630639291680322Е-2), В (-1.734012457471826Е-2,
    4.630639291680322Е-2), В <-7.399169923225014Е-1, 8.395179978099844Е-1),
    (-7.399169923225014Е-1, -8.395179978099844Е-1), ВВ < 5.840628642184073 , 9.536009057643667Е-1>, В
    ( 5.840628642184073 , -9.536009057643667Е-1), (-5.583371525286853 , -1.120854319126599
    Е1>, В 1,120854319126599 Эп)/, Б <-5,583371525286853

    ***** ПОЛЮСА АППРОКСИМАЦИИ ПАДЕ *****
    С1 (2,237687789201900, -1,625940856173727>,
    (-2,237687789201900, -1,625940856173727),
    ( 1,465234126106004, -1,789620129162444),
    С-1,465234126106004, -1,789620129162444),
    (.8392539817232638, -1,891995045765206),
    (-.8392539817232638, -1.891995045765206),
    (.2739362226285564, -1,941786875844713),
    (-.2739362226285564, -1.941786875844713)/

    X=XX(J)
    Z=ZZC,J)
    P=PP < .t >
    A=AA < J, IB )
    VZ=VD(J)*Z A I= ( 0
    • 1 • ) *A IF ( A::; ; (J) •
    EO. O. ) AI =-AI AL=.5*F'*P ALA=A*AL

    ДО 1 Я= 1 1      .,24.
    X::;Я(Я)=(O.,O.)
    XI=AIMAG(X)
    ЕСЛИ (XI. OE. O. ) CIOTIJ 3
    NX=X
    RX==X--NX

    ИСПЫТАНИЕ НА СИЛЬНОЕ ДЕМПФИРОВАНИЕ

    ЕСЛИ<RX.GT .. 5) RX=I.-RX
    ЕСЛИ(XI.GE.-.6*RX.OR.XI.GE.-Z) ПЕРЕЙТИ К 3 IERR=I ВОЗВРАТ :3 x::n < 1 ., 1) ==A

    XSI(6,1)==A*<1.
    + 2.*VD(J)**2 )

    ДО 4 Л= 1, ::: БЛ=Б(Л.)

    КЛ=С(Л.)
    ДЛ=КЛ +ВД ( ,Дж)
    Y=-X-DLttZ
```

```

      БЛЙ=БЛ/Г
      *****
C      ОЦЕНИТЬ R-ФУНКЦИЮ ***** ВЫЗОВ RYLA<Y,ALA,RC)

      XY=1. + A*Z*CL/Y
      ПС=XY*RC(I,1)
      ПСП=XY*RC(I,2)
C      ***** ТЕНЗОР ВОСПРИИМЧИВОСТИ ФОРМЫ *****
      XSI(1,1)=XSI<1,1)+A*BL*Y*PS XSI(2,1)=XSI(2,1) +
      AI*BL*PSP XSI(3,1)=XSI(3,1) + A*P*BL*DL*PS
      XSI(4,1)=XSI(4,1)+BLY*PSP XSI(5,1)=XSI(5,1)
      +AI*P*BLY*DL*PSP
      XSI(6,1)=XSI<6,1)+2.*A*BLY*DL**2*<X-VZ + AL*PS>

C
      ЕСЛИ<KOL.LE.1> ПЕРЕЙТИ К 4 *****
C      ФОРМИРУЙТЕ X-ПРОИЗВОДНЫЕ XSI ***** PSY=XY*RC(2,1)

      ППУ=XY*RC(2,2)
      XY=X/Y DP
      =XY*(PSY-A*Z*CL/Y*RC(I,1))
      DPP=XY*<PPY-A*Z*CL/Y*RC<1,2)>
      XSI(1,2)=XSI(1,2)+A*BL*<Y*DP+ X*PS >
      XSI(2,2)=XSI<2,2)+AI*BL*DPP
      XSI(3,2)=XSI(3,2)+A*P*BL*DL*DP
      XSI<4,2)=XSI(4,2)+BLY*(DPP-XY*PSP)
      XSI(5,2)=XSI(5,2)+AI*P*BLY*DL*<DPP-XY*PSP)
      XSI(6,2)=XSI<6,2) + 2.*A*BLY*DL**2*(X+AL*DP-XY*(X-VZ+AL*PS))

C
      IFCKOL.LE.2> ПЕРЕЙТИ К 4 *****
C      ФОРМА Z-ПРОИЗВОДНЫХ XSI *****

      ZY=Z/Y DP
      =ZY*<A*CL*XY*RC(1,1)-DI*PSY> DPP=ZY*(A*CL*XY*RC(1,2)-
      DL*PPY)
      ZY=DL*ZY
      XSI(1,3)=XSI(1,3) + A*BL*Y*(DP-ZY*PS)
      XSI(2,3)=XSI(2,3)+AI*BL*DPP
      XSI(3,3)=XSI(3,3)+A*P*BL*DL*DP
      XSI(4,3)=XSI(4,3)+BLY*<DPP+ZY*PSP)
      XSI(5,3)=XSI(5,3)+AI*P*BLY*DL*<DPP+ZY*PSP)
      XSI(6,3)=XSI(6,3)+2.*A*BLY*DL**2*(AL*DP-VZ+ZY*(X-VZ + AL*PS))

I
      IFCKOL.LE.3> ПЕРЕЙТИ К 4
C      ***** ФОРМА P-ПРОИЗВОДНЫХ XSI *****

      CALL RYLA<Y-1.,ALA,RC)
      DP=2.*(PSP-PS)
      DPP=2.*AI*((Y/(Y-1.))**2*RC(1,2)-PSP>-Y*DP XSI<1,4)=XSI(1,4)+A*BL*Y*DP
      XSI(2,4)=XSI(2,4)+AI*BL*DPP
      XSI(3,4)=XSI(3,4)+A*P*BL*DL*(DP+PS)

      XSI(4,4)=XSI(4,4)+BLY*(2.*PSP+DPP)
      XSI(5,4)=XSI(5,4)+AI*P*BLY*DL*<PSP+DPP> XSI(6,4)=XSI(6,4)+4.*A*BLY*DL**2*AI*PSP
      4 ПРОДОЛЖИТЬ *****

C      КОМПЛЕКС XSI14, )      *****
      XSI(4,1)=XSI(1,1)-2.*A**2*AL*XSI(4,1)
      XSI<4,2>=XSI(1,2)-2.*A**2*AL*XSI(4,2)
      XSI(4,3)=XSI<1,3>-2.*A**2*AL*XSI(4,3)
      XSI(4,4)=XSI(1,4)-2.*A**2*AL*XSI(4,4)
      КОНЕЦ

```

VI. Дисперсионная функция $D\{w, s\}$; ПОДПРОГРАММА ОТЛИЧНАЯ

В этой процедуре тензор диэлектрической проницаемости $\{\epsilon_{ij}\}$ сначала формируется в соответствии с уравнением (II-11), используя значения

$\epsilon_{ij}^a(w, k)$ получено из ПОДПРОГРАММЫ СНІ. Компоненты ϵ_{ij}^a и производные $\epsilon_{ij,x}^a = \partial \epsilon_{ij}^a / \partial x$, $\epsilon_{ij,z}^a = \partial \epsilon_{ij}^a / \partial z$, и $\rho =$

ρ_3 / ρ хранятся в массиве E (6, 4). После оценки показателя преломления значение дисперсионной функции $D(w, s)$ вычисляется, как описано в уравнении (II-20). Соответствующие формулы для производных D_x и D_z даны:

$$\Omega_1 \frac{\partial D}{\partial \omega} = \frac{\Omega_1}{\omega} \left\{ (\mu_1^2 - \epsilon_{22}) A_x - (2\mu_1^2 + \epsilon_{22,x}) A - B_x + C_x \right\} \quad (VI-1)$$

где

$$\begin{aligned} A_x &= \omega \frac{\partial A}{\partial \omega} = (s_{11,x} - 2s_{11}) \mu_1^2 + 2(s_{13,x} - 2s_{13}) \mu_1 \mu_3 + \\ &+ (\epsilon_{33,x} - 2\epsilon_{33}) \mu_3^2 \\ B_x &= \omega \frac{\partial B}{\partial \omega} = 2(\mu_3 \epsilon_{23} - \mu_1 \epsilon_{12}) [\mu_3 (\epsilon_{23,x} - \epsilon_{23}) - \mu_1 (\epsilon_{12,x} - \epsilon_{12})] + \\ &+ \mu_1 [(s_{11,x} - 2s_{11}) \epsilon_{33} - 2(s_{13,x} - 2s_{13}) \epsilon_{13} + (s_{33,x} - 2s_{33}) s_{11}] \end{aligned} \quad (VI-2)$$

$$\begin{aligned} C_x &= \omega \frac{\partial C}{\partial \omega} = (\epsilon_{11,x} \epsilon_{33} + \epsilon_{11} \epsilon_{33,x} - 2\epsilon_{13} \epsilon_{13,x}) \epsilon_{22} + \\ &+ (\epsilon_{11} \epsilon_{33} - \epsilon_{13}^2) \epsilon_{22,x} + \epsilon_{23} (\epsilon_{11,x} \epsilon_{23} + 2\epsilon_{11} \epsilon_{23,x} + \epsilon_{12} \epsilon_{13,x} + \\ &+ 2\epsilon_{12,x} \epsilon_{13}) + \epsilon_{12} (\epsilon_{33,x} \epsilon_{12} + 2\epsilon_{33} \epsilon_{12,x} + \epsilon_{23} \epsilon_{13,x} + \\ &+ 2\epsilon_{23,x} \epsilon_{13}) \end{aligned}$$

$$D = \frac{1}{k^2} \left\{ \epsilon_{11}^2 + (\mu_1 - s) A + (2\mu_3 - s) \epsilon_{22} \epsilon_{22} + \epsilon_{13}^2 + \epsilon_{23}^2 + \epsilon_{33}^2 \right\} \quad (VI-3)$$

где

$$\epsilon_{от} = \kappa_{H \text{ и } \dots} \quad \epsilon_{11,z}^2 + 2\mu_1 \mu_3 (\epsilon_{13,z} + \epsilon_{13}) + \mu_3^2 (\epsilon_{33,z} + 2\epsilon_{33})$$

$$B_z = B : \epsilon_{II} = \dots \quad 2(\mu_3 \epsilon_{23} - \mu_1 \epsilon_{12}) [\mu_3 (\epsilon_{23} + \epsilon_{23}) - \mu_1 \epsilon_{12}] +$$

$$+ 2\mu_3 (\epsilon_{11} \epsilon_{33} - \epsilon_{13}) + \mu (\epsilon_{11} \epsilon_{33} + \epsilon_{11} \epsilon_{33}, \dots) \quad 2\epsilon_{13} \epsilon_{13}, \epsilon_{13}$$

$$C_z = \kappa_{II} \frac{\partial C}{\partial k_{II}} = (\epsilon_{11,z} \epsilon_{33} + \epsilon_{11} \epsilon_{33,z} - 2\epsilon_{13} \epsilon_{13,z}) \epsilon_{22} + \quad (VI-4)$$

$$+ (\epsilon_{11} \epsilon_{33} - \epsilon_{13}^2) \epsilon_{22,z} + \epsilon_{23} (\epsilon_{11,z} \epsilon_{23} + 2\epsilon_{11} \epsilon_{23,z} +$$

$$+ \epsilon_{12} \epsilon_{13,z} + 2\epsilon_{12,z} \epsilon_{13}) + \epsilon_{12} (\epsilon_{33,z} \epsilon_{12} + 2\epsilon_{33} \epsilon_{12,z} +$$

$$+ \epsilon_{23} \epsilon_{13,z} + 2\epsilon_{23,z} \epsilon_{13})$$

и

$$D_P = \frac{\Omega_1}{V_1} \frac{\partial D}{\partial k_{\perp}} = \frac{\Omega_1}{k_{\perp} V_1} \left\{ (\mu^2 - \epsilon_{22}) A_P + (2\mu_1^2 - \epsilon_{22,P}) A - B_P + C_P \right\} \quad (VI-5)$$

где

$$\alpha = \kappa_{\text{л}} : \epsilon_{\text{л}} = \mu (\epsilon_{11}, \mu + \epsilon_{11}) + \epsilon_{23} \mu_3 (\epsilon_{13}, \mu + \epsilon_{13}) + \mu \kappa_{\text{л}} \epsilon_{33}, \mu$$

$$3B \text{ БП} = \kappa_{\text{л}} \frac{\partial \epsilon_{II}}{\partial k_{\perp}} \quad 2(\mu \kappa_{\text{л}} \epsilon_{23} - \mu \kappa_{\text{л}} \epsilon_{12}) [\mu \kappa_{\text{л}} \epsilon_{23} - \mu_1 (\epsilon_{12}, \mu + \epsilon_{12})] +$$

$$+ 2\mu_1^2 (\epsilon_{11} \epsilon_{33} - \epsilon_{13}) + \mu \kappa_{\text{л}} (\epsilon_{11}, \mu \epsilon_{33} + \epsilon_{11} \epsilon_{33}, \mu - 2\epsilon_{13} \epsilon_{13}, \mu)$$

(VI-6)

$$C_{II} = \kappa_{\text{л}} \epsilon_{\text{л}} : \epsilon_{11}, \mu \epsilon_{33} + \epsilon_{11} \epsilon_{33}, \mu - 2\epsilon_{13} \epsilon_{13}, \mu +$$

$$+ (\epsilon_{11} \epsilon_{33} - \epsilon_{13}^2) \epsilon_{22}, \mu + \epsilon_{23} [\epsilon_{11}, \mu \epsilon_{23} + 2\epsilon_{11} \epsilon_{23}, \mu +$$

$$+ \epsilon_{12} \epsilon_{13}, \mu + 2\epsilon_{12}, \mu \epsilon_{13}] + \epsilon_{12} [\epsilon_{33}, \mu \epsilon_{12} + 2\epsilon_{33} \epsilon_{12}, \mu +$$

$$+ \epsilon_{23} \epsilon_{13}, \mu + 2\epsilon_{23}, \mu \epsilon_{13}]$$

Для вычисления электрической и магнитной составляющей поля 1 и решения волновых уравнений мы произвольно задаем
 E1 =
 ция (II-1)

$$\underline{D}(\omega, \mathbf{k}) \cdot \underline{E} = 0$$

для остальных компонентов поля. Решение есть

$$\left\{ \begin{aligned} E_2 &= \frac{(\mu_3^2 - \epsilon_{xx})\epsilon_{xy} - (\mu_1\mu_3 + \epsilon_{xz})\epsilon_{xy}}{\epsilon_{xy}\epsilon_{yz} + (\mu_1\mu_3 + \epsilon_{xz})(\mu^2 - \epsilon_{yy})} \\ E_3 &= - \frac{(\mu_3^2 - \epsilon_{xx})\epsilon_{yz} - (\mu_1\mu_3 + \epsilon_{xz})\epsilon_{xy}}{(\mu_1^2 - \epsilon_{zz})\epsilon_{xy} - (\mu_1\mu_3 + \epsilon_{xz})\epsilon_{yz}} \end{aligned} \right. \quad (\text{VI-7})$$

В особых случаях, таких как $k_{11} = 0$ или $k_{11} = 0$ есть волны с $E_1 = 0$ и указанное выше решение не будет действительным. Для

При параллельном распространении мы имеем либо электростатическую волну с $E_1 = E_2 = 0$, $E_3 =$ или циркулярно поляризованные волны с

$E_2 = \pm iE_1$, $E_3 = 0$. Волны, распространяющиеся перпендикулярно

магнитное поле является либо обычным с $E_1 = E_2 = 0$, $E_3 =$ или необычным с $E_3 = 0$, $E_2 =$ ¹

$= -E_1/t: 12E_1$. Во всех случаях амплитуда электрического поля нормируется так, что Π_1 ,

а магнитное поле рассчитывается из

Закон Фарадея

$$\underline{B} = (\underline{k} \times \underline{E}) / \omega.$$

C ВРЕМЯ= 82/04/29 - 10.31.47

ПОДПРОГРАММА DIFFU<KOL,JMA,IERR)

C ARGUMENTS: KOL

=2 D И ЕГО X-ПРОИЗВОДНАЯ ВЫЧИСЛЕНА =4 ВСЕ

(ПРОИЗВОДНЫЕ И ВОЛНОВЫЕ ПОЛЯ =1 - 6, КОЛИЧЕСТВО

C ,JMA КОМПОНЕНТОВ.

C IEPP ФЛАГ ОШИБКИ.

КОМПЛЕКС X,XX,E(6,4),XSI(6,4>,XP,DF,U1,U2,U3,U12,U13,U32,

2 A, B, C, ДА, ДБ, ДЦ, Д, DX, ДЗ, ДП, ЭФЛ(3), БФЛ(3)

ОБЩИЙ /XPZ/ XX(6),PP(6),ZZ(6),AA(6,2),DD(6),ASS(6),VD(6),

C DN(6),TA(6),XP(6),CV

ОБЩИЙ /COUT/X,P,Z,EFL,BFL,D,DX,DZ,DP,E

C ***** ФОРМА ДИЭЛЕКТРИЧЕСКОГО ТЕНЗОРА*****

ДО 1 K=1,4

ДО 1 I=1, 6 1

E<I,K)=(O.,O., E(i,1)=1.

E<4,1)=1.

EC6,1)=:1.

C ДО 5 J= 1 , JMr;1) =E

E < 1 , (1 I) -X F' < „J > E(4, 1)=E(4,

1)-XP(J)

E (6, 1) =EU:., 1) - XP (,_I)

ЕСЛИ<AA(J,1).NE.AA(J,2)) ПЕРЕЙТИ К 2 AA< J, 2) =O.

DD< ,J) = 1 2 .

IB=I

DF=XP(J)/(AA(J,1)*(AA(J,1)-AA(J,2I))

Q=AACJ,1>-DD(J)*AA(J,2)

3 ВЫЗОВ CHI(XSI,J,IB,COL,IERR> IFCIERR.NE.OI

ВОЗВРАТ К 4 <=1, COL К 4 I=I, I:., 4

E<I,K)=ECI,K)

+DF*Q*XSI(I,K)

C ЕСЛИ<IB.EQ.2) ПЕРЕЙТИ К 5

Q=<DD(J)-1.)*AA(J,1)

IFCQ.EQ.0.) ПЕРЕЙТИ К 5 IB=2

ПЕРЕЙТИ К

3 5 ПРОДОЛЖИТЬ

ВЫЧИСЛЕННЫЙ ТЕНЗОР ДИЭЛЕКТРИЧЕСКОЙ ПРОНИЦАЕМОСТИ***

C ***** ФОРМИРУЙТЕ ПОКАЗАТЕЛЬ ПРЕЛОМЛЕНИЯ, CV=СКОРОСТЬ СВЕТА/ТЕПЛОВАЯ СКОРОСТЬ. ***

Ui=PP(I)*CV/XX<I> U3=ZZ(1)*CV/

XXC1)

U12=U1**2

U:::2=U:::2**2 U:2=U

12+1J:::2 U 13=2. *У

1 *У;:

C ***** ФОРМА ДИСПЕРСИОННОЙ ФУНКЦИИ*****

A=U12*E(1,1)+U13*E(3,1)4U32*E<6,1)

B=U2*<E<1,1)*EC6,1)-E(3,1)**2)+(U3*E(5,1)+U1*E(2,1)>>**2

C=<E<1,1>*E(6,1)-E(3,1>**2>*E(4,t)+E(6,1)*EC2,1)**2

C=C+ (E (1 , 1) *Э (5, 1) +2. *Э (2, 1) *Э (::: , 1)) *И (5, 1)

C D=(U2-E(4,1))*A-B+r ЕСЛИ (COL..

LE. 1) F:ETIIRt,1

***** ПОЛНАЯ Х-ПРОИЗВОДНАЯ ДИЭЛЕКТРИЧЕСКОГО ТЕНЗОРА*****

$E_{<1,2>} = E_{<1,2>} - 2 \cdot CE_{(1,1)} - 1 \cdot > E_{(2,2)} = E_{(2,2)} - 2 \cdot E_{(2,1)}$
 $E_{(3,2)} = E_{(3,2)} - 2 \cdot E_{(3,1)}$
 $E_{(4,2)} = E_{(4,2)} - 2 \cdot < E_{<4,1>} - 1 \cdot)$
 $EC_{5,2} = E_{(5,2)} - 2 \cdot E_{<5,1>}$
 $E_{(6,2)} = E_{<6,?>} - 2 \cdot (E_{(6,1)} - 1 \cdot)$

***** Х-ПРОИЗВОДНАЯ ДИСПЕРСИОННОЙ ФУНКЦИИ*****

$DA = (E_{(1,2)} - 2 \cdot E_{<1,1>}) \cdot U_{12} + U_{13} \cdot (E_{(3,2)} - 2 \cdot E_{<3,1>}) + \cdot 2 \cdot E_{(6,1)} > \cdot U_{32}$
 $+ \cdot (E_{<6,1>} - 2 \cdot U_{32} \cdot E_{(5,1)} - U_{12} \cdot E_{(2,1)} \cdot (U_{32} \cdot (E_{(5,2)} - E_{(5,1)}) - U_{12} \cdot < E_{<2,2>} - E_{(2,1)} +)) + U_{22} \cdot (CE_{<2,2>} \cdot (1,2 > 1) - EC_{11}) \cdot E_{<3,1>} + < E_{(6,2)} - E_{(I::, , 1)} \cdot E_{<1>} DC = (E_{(1,1)} \cdot DC = DC_{(E_{(1,1)} \cdot E_{(6,1)} - E_{(3,1)} \cdot **2) \cdot EC_{4,2}})$
 $, 1))$
 $, 2) \cdot E_{(6,1)} + E_{<1,1>} \cdot E_{(6,2)} - 2 \cdot E_{(3,1)} \cdot E_{(3,2)} \cdot E_{(4,1)}$

$DC = DC + E_{(5,1)} \cdot (E_{(1,2)} \cdot E_{<5,1>} + 2 \cdot E_{<1,1>} \cdot E_{(5,2)} + 2) + \cdot 2 \cdot E_{(2,2)} \cdot E_{(3,2)}$
 $\cdot E_{(2,1)} \cdot E_{(3,1)}$
 $DC = DC + E_{(2,1)} \cdot E_{(6,2)} \cdot E_{(2,1)} + 2 \cdot EC_{6,1} \cdot E_{<2,2>} + E_{(5,1)} \cdot E_{(3,2)} + 2 \cdot E_{(5,2)} \cdot E_{(3,1)}$

$DX = ((U_{12} - E_{(4,1)}) \cdot DA - 2 \cdot U_{12} + E_{(4,2)}) \cdot A - DB \cdot DC) / XX_{<1>}$
 ЕСЛИ $< KOL.LE.2 >$ ВОЗВРАТ $DZ::: (L, 0, 1)$

ЕСЛИ $(ZZ(1)) \cdot$

УРАВНЕНИЕ 0.1 ПЕРЕЙТИ К 6

***** Z-ПРОИЗВОДНАЯ ДИСПЕРСИОННОЙ ФУНКЦИИ*****

$DA = U_{12} \cdot E_{(1,3)} + U_{13} \cdot < E_{<3,3>} + E_{(3,1)} + U_{32} \cdot (E_{(6,3)} + 2 \cdot E_{<6,1>})$
 $DB = 2 \cdot (U_{32} \cdot E_{<5,1>} - U_{12} \cdot E_{(3,1)}) \cdot (U_{32} \cdot (E_{(5,3)} + E_{(5,1)}) - U_{12} \cdot E_{<2,1>}) + t \cdot 2 \cdot U_{32} \cdot (E_{(1,1)} \cdot E_{t6,1}) - E_{(3,1)} \cdot **2) + U_{12} \cdot (E_{(1,1)} \cdot E_{(6,1)} + E_{(1,1)} \cdot E_{(6,3)} - 2 \cdot E_{<3,1>} \cdot E_{(3,3)})$
 $DC = CE_{(1,3)} \cdot EC_{6,1} + E_{(1,1)} \cdot E_{(6,3)} - 2 \cdot E_{(3,1)} \cdot E_{(3,3)} \cdot E_{(4,1)}$
 $DC = DC + (E_{(1,1)} \cdot E_{(6,1)} - E_{<3,1>} \cdot **2) \cdot E_{(4,3)}$
 $DC = DC + E_{(5,1)} \cdot CE_{<1,3>} \cdot E_{(5,1)} + 2 \cdot E_{(1,1)} \cdot E_{<5,3>} + EC_{2,1} \cdot E_{(3,3)} + 2 \cdot E_{(2,3)} \cdot E_{(3,1)}$
 $DC = DC + E_{(2,1)} \cdot (E_{(6,3)} \cdot E_{(2,1)} + 2 \cdot E_{(6,1)} \cdot E_{<2,3>} + E_{(5,1)} \cdot E_{(3,3)} + 2 \cdot E_{(5,3)} \cdot E_{(3,1)})$

$DZ = (U_{12} - E_{(4,1)}) \cdot DA + (2 \cdot U_{32} - E_{(4,3)}) \cdot A - DB + DC) / ZZ(1)$

6 ЕСЛИ $(KOL.LE.3 >)$ ВОЗВРАЩАЕМ ***** Р-

ПРОИЗВОДНУЮ ДИСПЕРСИОННОЙ ФУНКЦИИ***** [Pr::: (0, 0)]

ЕСЛИ $< PP < t > \cdot EQ.O.)$ ПЕРЕЙТИ К 7

$DA = U_{12} \cdot < E_{<1,4>} + 2 \cdot EC_{1,1} + U_{13} \cdot (E_{(3,4)} + E_{(3,1)}) + U_{32} \cdot E_{<6,4>}$
 $DB = 2 \cdot (U_{32} \cdot E_{(5,1)} - U_{12} \cdot E_{(2,1)}) \cdot (U_{32} \cdot E_{(5,4)} - U_{12} \cdot < EC_{2,4>} + E_{(2,1)}) + 2 \cdot U_{12} \cdot (E_{(1,1)} \cdot E_{(6,1)} - E_{(3,1)} \cdot **2) + U_{12} \cdot (E_{(1,4)} \cdot EC_{<1,1>} + E_{(1,1)} \cdot EC_{<1,4>} - 2 \cdot E_{(3,1)} \cdot E_{<3,4>})$
 $DC = (E_{(1,4)} \cdot E_{(6,1)} + E_{(1,1)} \cdot E_{(6,4)} - 2 \cdot E_{(3,1)} \cdot E_{<3,4>}) \cdot E_{<4,1>}$
 $[IC = DC + (E_{(1,1)} \cdot E_{(6,1)} - E_{(3,1)} \cdot **2) \cdot E_{(4,4)}]$
 $DC = DC + E_{(5,1)} \cdot (E_{(1,4)} \cdot E_{(5,1)} + 2 \cdot EC_{1,1} \cdot E_{(5,4)} + E_{(2,1)} \cdot E_{<3,4>} + 2 \cdot E_{(2,4)} \cdot E_{(3,1)})$
 $DC = DC + E_{(2,1)} \cdot (E_{(6,4)} \cdot E_{(2,1)} + 2 \cdot E_{(6,1)} \cdot E_{(2,4)} + E_{(5,1)} \cdot EC_{3,4} + 2 \cdot EC_{5,4} \cdot E_{(3,1)})$

$DP = < 1, u::: - E_{<1,4>} > ***** \cdot DA + 2 \cdot U_{12} - E_{<4,1>} > \cdot *? \cdot 1 \cdot DB + 1 \cdot ic > ; pp < 1 >$
 ВЫЧИСЛИТЬ ЭЛЕКТРИЧЕСКОЕ ПОЛЕ*****

7 У 13::: У 1:: /2"

ЕСЛИ $(U_{13} \cdot EQ.O.)$ ПЕРЕЙТИ К 8 1))

$A::: (1 \cdot 32 \cdot E_{(1,1)} \cdot E_{(5,1)} - (U_{13} + E_{(3,1)}) \cdot E_{(2,1)})$

$= -0? I < U_{11}::: + E_{<1,1>} > \cdot (U_{12} - E_{(4,1)} \cdot A / ((U_{11} + 1) \cdot I(5,1) \cdot E_{(2,1)}))$

$1 \cdot F::: P1::: 1, 1 \cdot I > I - E_{(1,1)} \cdot (U_{12} - E_{(4,1)} \cdot A / ((U_{11} + 1) \cdot I(5,1) \cdot E_{(2,1)}))$

GO TO 10

8 IFCCABS<U2-E(6,1)).LT.1.E-3) ПЕРЕЙТИ К 9

A=1.

B= < O. 1. >

C=CABS<E<1,1)-U32+B*E<2,1))

ЕСЛИ<CABS(E(1,1)-U32-B*E(2,1)).LT.C) B=<0.,-1.)

ЕСЛИ(U3.EQ.O.> B=-E(1,1)/E(2,1)

C=O.

ПЕРЕЙТИ К

,10 A=O.

Б=O.

С=л.

10 Q=A+B*CONJG(B)+C*CONJG(C)

Q=:CIRT CO)

ЭФЛ(1)=Кондиционер!

ЭФЛ<2>=B/C!

ЭФЛ<:)=C/Q

V=1./299.7925

ЭЛЕКТРИЧЕСКОЕ ПОЛЕ СОСТАВЛЯЕТ 1 МВ/М. МАГНИТНОЕ ПОЛЕ БУДЕТ В ГАММЕ.

БФЛ(1)=-V*U3*ЭФЛ(2)

BFL<2>=V*<U3*EFL(1)-U1*EFL(3))

BFL(3)=V*U1*EFL(2)

КОНЕЦ

VII. Основная программа и ввод/вывод

ПРОГРАММА WHAMP

Основная программа, описанная здесь, в основном предназначена для используется в общих обзорах дисперсионного соотношения для различных -векторов и параметров плазмы. Описание довольно краткое, опускает множество технических деталей и скорее подчеркивает моменты, которые существенны для любой программы, вызывающей SUBROUTINE DIFU. В частности, оно должно быть полезным в качестве примера или отправной точки при написании специализированных программ для конкретных приложений.

Взаимодействие между программой и пользователем осуществляется через процедуры ввода/вывода, описанные в следующем параграфе. В процедуре ввода TYPIN могут быть изменены параметры плазмы. Начальное значение XOИ для частоты должно быть указано там, а также волна

числа, для которых требуется решить дисперсионное уравнение.

Компоненты волнового вектора задаются массивами PM kL "1 /Q1 и ZM, а в общем прямоугольнике PM (1) случае PM (2) и ZM(1) к11 в1 /Q1 ZM(2) в -плоскости покрыта сетка с размером сетки PM(3) по ZM(3). Если значение PZL установлено равным единице в SUBROUTINE TYPIN, PM и ZM интерпретируются как логарифмы волновых чисел, то есть PM(1)

$\log(kL V/Q_1)$:S PM(2) и т.д. Размер сеток тогда будет изменяются логарифмически.

В первом разделе кода есть ряд переменных учитывая их правильно нормализованные значения и плазменные параметры метры печатаются. Номер последнего компонента с ненулевой плотностью сохраняется в переменной JMA, которая появляется как аргумент в вызове DIFU. Большая часть коммуникации между основной программой и ПОДПРОГРАММОЙ DIFU происходит через общие области /XPZ/ и /COUT/. Переменные в /XPZ/:

XX(Дж) = $w / \tau J$, FLEX). нормированная частота компонента J (COM-

ПП(J) = $\kappa_{\text{дк}} VJ/0J$, нормализованное перпендикулярное волновое число.

zz (J) = $k_{11} V j nJ$, нормализованное параллельное волновое число.

A(Дж) = $a_1 J$ (см. уравнение II-8). $a_2 J$

Б(Дж) = (см. уравнение I I-8). (см.

Д(Дж) = $\tau_{\text{дк}} J$ уравнение II-8).

АСС(Дж) = частица масса в единицах массы протона.

Масса электрона принимается равной нулю.

ВД(Дж) = VdJ , нормализованная скорость дрейфа (см. уравнение II-8).

ДН(Дж) = плотность числа частиц/м $3 =$ температура в .

ТА(Дж) $kзВ. = w Дж/w_2$ (см. уравнение

ХР(Дж) II-6) (КОМПЛЕКС). = c/V_1 , скорость света/тепловая

резюме скорость первого компонента
нет.

Этим переменным должны быть присвоены их правильные значения для JMA до вызова

Дж. SUBROUTINE DIFU. Остальные переменные не используются DIFU, но они

необходимы для связи с TYPIN. XC — это электронная гирочастота в кГц, а PM, ZM, XOI и PZL
обсуждались выше.

Результаты из SUBROUTINE DIFU возвращаются через общую область /COUT/, которая также
используется для передачи данных.

результаты в выходной процедуре OUTPT. Переменные в /COUT/

являются:

X = $w/0.1$ (КОМПЛЕКС)

п = $\kappa_{\text{дк}} B1/0.1$

С = $k_{11} V1/D1$

_____ = Компоненты электрического поля (Уравнение VI-7). 1 мВ/м. ИЭФЛИ =

Циркулярно поляризованная часть поля вращается в правом направлении,

если $\text{Im } EFL(2) > 0$

(СЛОЖНЫЙ).

БФЛ = Компоненты магнитного поля .in y (КОМПЛЕКС)

Ты = Значение дисперсионной функции $D(wu)$ лс) (С- ПЛЕКС) .

ДЕСЯТЬ = $n_1 v/3ж$ (СЛОЖНЫЙ)

ОНО ГОВОРЯТ = $d_1 \{B$ а Д / а клл (СЛОЖНЫЙ)

ОКУНАТЬ = a,,v,aD/aki = (6, (СЛОЖНЫЙ)

EPS 4)-массив, содержащий производные х а, / (В,) и его а х, за / аз, и пас:: / ап (СЛОЖНЫЙ)

VG(I), I=1: Перпендикулярная группа velocity/V1-

I=2: Параллельная групповая скорость/V1.

$SG(I) = \text{Im } x/VG(I)$. Может использоваться для оценки пространственного темпы роста.

Ри = k_c/u_i , показатель преломления (КОМПЛЕКСНЫЙ).

Когда DIFU вызывается с первым аргументом, равным двум, возвращаются значения DIR и DIX. Используя метод итерации Ньютона, коррекция.

$$ex = \text{ДИР/ТЕНДЕНЦИЯ} \quad (\text{VII-1})$$

вычисляется, и улучшенное приближение к решению дисперсионного соотношения получается путем замены X на x -сх. Этот процесс повторяется до тех пор, пока $\epsilon \leq 10^{-6}$.

Устанавливая первый аргумент равным четырем, мы делаем еще один вызов SUBROUTINE DIFU, которая возвращает значения DIR, DIX, DIZ и DIP, а также EFL и BFL. Вносится последняя коррекция частоты, и вычисляются значения VG, SG и RI. Результаты печатаются в SUBROUTINE OUTPT.

Когда решение дисперсионного соотношения находится при одном значении l_s , волновой вектор увеличивается на l'_{s+1} как предписано параметром KFS в TYPIN. Если KFS = 1, PM(3) добавляется к P, в то время как ZM(3) добавляется к Z, если KFS = 2. Новый

Начальное приближение для частоты рассчитывается как w -

f::5•clw/at, и итерация начинается снова. Это повторяется до тех пор, пока дисперсионное соотношение не будет решено во всех точках, указанных РМ и ZM. Затем управление возвращается к пользователь вызывает SUBROUTINE TYPIN.

ВРЕМЯ= 82/06/14 - 14.30.49

ПРОГРАММА WH{,MP
КОМПЛЕКС X,XO,XVO,XX(6),XP(6),DX,OME,FPX,DIR,DIX,DIZ,DIP, *
EPS(6,4),DOX,DOZ,DOP,CX,EFL(3),BFL(3),RI
РАЗМЕРЫ ДОЖДЬ(6),Т(6),СТ(6),ИСП(6),ТИД(7)
ПЕРСОНАЖ SPE*3 (5)
ОБЩИЙ /XPZ/ XX,PP(6),ZZC6),A(6),B(6),D(6),ASS(6),VD(6),
ДНКА>,TA(6),XP,CV,PM(3),ZM(3),XOI,XC,PZL
ОБЩИЙ !COUT/ X,P,Z,EFL,BFL,DIR,DIX,DIZ,DIP,EPS,VG(2),SG(2),RI ДАННЫЕ DN/6.0E6,0.0E6,0.E6,0.,0.,0./,

TA/ . 00 1 • 001 /10,000, 1 (0), # A0011: 001., 1F, D/10, 1.0, 1.0, ,
B/0 .. 10,0.10,0.10,0.10,0.10,0.10/, / 0. T.!: P;7::7:: 0. 0.

ВД/ О. , , (я. , 0. , 0. /,
XC /: . 30/
flhTA :=::PE/ E- , , H+ , HE+ , O+ , ...

```

NPL=O
1 DEN==O.
  ПЕД==( ).
  DO 2 ,J= 1, 6
  REN<J)=1836,1*ASSCJ)
  ЕСЛИ<REN(J).EQ.O.) REN(J)=I. ·r {._I ) =TA
    ( ,_I ) / TA ( 1 )
  ISP<J>=SQRT(ASSCJ))
  JF(ISP<J> .LT.4) ISP(J)=ISP(J)+I
  1F(DN<J> .LE.O.) GOTO 2 ,_IMfr==,..I

```

```

RE[1===PED+DN ( ,J) /F:EN ( ,I)
ЕСЛИ(ИСП(J).УР.1) ДЕН=ДЕН+ДН(J)
2 ПРОДОЛЖИТЬ

```

PH=PEH(i) **** НОРМАЛИЗОВАННЫЕ ТЕМПЕРАТУРЫ И СКОРОСТИ. ****

```
DO :: J= 1, JMt
REN(J)=REN(J)/RN T ( J) =T
( ,J) *REN ( J)
CT(J)=КОРЕНЬ<T<J>>
```

```

DX:::-, 12405.
PFG!=RED/DEV
PX='...;C!RT ( PFO >
XA:::X(./RN
1F(,::TA ( 1) /RN
(V=TR*(1022.+TR>|(511. + TR)**2 CV= 1. ./:DRT
(CV)
DH:==DEK tt-HN
****

```

ОСНОВНЫЕ ПАРАМЕТРЫ ПЛАЗМЫ. ****

ВЫЗОВ ЧАСОВ(ITID>
ПЕЧАТЬ 100, (ITID<::?,-I), !=1,6)

```
100 FORMAT(* ДАТА *,I4,*-*,J2,*-*,J2,* ПЕЧАТЬ 101,PX,XC,DEN TIME:*,J2,*-*,J2,*-*,J2, /)
```

101 ФОРМАТ<* ЧАСТОТА ПЛАЗМЫ:*F8.3*КГЦ ГИРОСКОП # FREQ.: *F8.3*KHZ *
*ПЛОТНОСТЬ ЭЛЕКТРОНОВ:*E9.3*M-3*/)

DO 4 ,J= 1 , JMr,
1U2 ФОРМАТ(* *A3* DN=li-E9.3* T=*F7.4* D=*F4.2 #* A=*F4.2* B=*F4.2*
VD=*F6.2/)
4 ПЕЧАТЬ 102, SPE(ISP(I)), DN(I), TA<I>, D(I>, A(I), B(I>, VD(I)


```

ЕСЛИ(NPL.EQ.1) ПЕРЕЙТИ К 6 *****
      ЗАПРОСИТЬ ВВОД! ***** 5 ВЫЗОВ TYPIN(NPL,KFS>
ЕСЛИ(NPL.EQ.1) ПЕРЕЙТИ К 1

```

```

Я:., НПЛ=:О
КВ:::л
ПУ)=:ПМ ( 1 )
ЕСЛИ(РМ(3I.LT.O.) PLG=PM(2) f:::PLG ZLG=:ZM ( 1 >

```

```

ЕСЛИ(ZM(3).LT.O.)
ZLG=ZM(2) I==ZLG ЕСЛИ(PZL.NE.1.) ПЕРЕЙТИ К 7 Р=
10. 1Н!
·PL.G 7=10. · *ZLG 7 X=XOI 10 OME=(X*XA)**2
FPX=PFC!/OME ДО 1
1 ,J::: 1 , JMA XX ( ,J)
==X *REN ( ,_I)
pp ( ,J) =-P*! ::::Т < ,J)

```

```

ZZ (J)=Z*CT(J)
11 XP(J)=DN(IJ)/DEC/RENCJ)/OME

```

```

ВЫЗОВ DIFU(2,JMA,IERR)
ЕСЛИ(IERR.NE.0) ПЕРЕЙТИ К 50 *****
      НАЧАЛО ИТЕРАЦИЙ. *****
ДО 20 1=1,20 ? ДИ
Ф::=КАБ'::; (ТЫ)
ЕСЛИ:K=O
CX=DIR/DIX 15
X==:;--1;X
OME.=(X*XA>**2
FPX=PFGI/OME DO
16 ,J=1 , ,JMA XP(J)=DN(IJ)/
DEK/RENCJ)/OME 16 XX*X=X=1

```

```

ЕСЛИ(CABS(CX).LE.1.E-6*CABS(X)) ПЕРЕЙТИ К 30 ВЫЗОВ DIFUC2,JMA,IERR>
ЕСЛИ<IERR.NE.0) ПЕРЕЙТИ К 50
IFCCABS(DIR).LT.ADIR) ПЕРЕЙТИ К 20 X=X+CX
CX=CX/2.

```

```

IRK=IRV+I
ЕСЛИ(IRK.GT.20) ПЕРЕЙТИ К 25 ПЕРЕЙТИ К
15 20
ПРОДОЛЖИТЬ

```

```

25 ПЕЧАТЬ 105,P,Z,X,I,IRK 105 ФОРМАТ<2X,*НЕТ
СХОДИМОСТИ!*/ * KP=*,F6.3,* KZ=*, + F6.4,* X=*,E12.2,E12.2/* I=*,13,* IRK=*,13/)

```

```

C:iCtTC1 5 5
      ***** КОНВЕРГЕНЦИЯ! *****

```

```

30 ВЫЗОВ РАЗЛИЧНОГО<4,JMA,IERR>
ЕСЛИ<IERR.NE.0) GOFO 50 X=X.....DI -::;
[IJX

```

```

XI =:P1JMt1Ci (X)
YJ'ii I I"0·D IF/U1X I); ( 2 I::
Tt I I I [I] X
PJ ccc: x(ifn { F' 1rn:2 +-Z-¾·*2) *CV/ X

```

ЕСЛИ(VG<1>.NE.O.) SG<I>=XI/VG(1)

TF(VG(2).NE.O.) SG(2)=XI/VG(2)

**** РАСПЕЧАТАЙТЕ РЕЗУЛЬТАТЫ.

:::4 ВЫЗОВ OUTPT

PO=P

zo,==z :<O==X ЕСЛИ(KV.EQ.0) ПЕРЕЙТИ К 35

XVO=X

Z\JO=Z

ZL.O=ZLO

1-:• JU=P

f-'LO=PLG

ncn<=Drx

DOZ=DIZ

fIOP::::[IIP

K\V=Q

J5 0010(36,38) КФС ::6

ПЛГ=ПЛГ+ПМ < 3)

**** ОБНОВЛЕНИЕ Р И Z.

ЕСЛИ(PLG.GE.PM<1>.AND.PLG.LE.PM(2)) ПЕРЕЙТИ К 39 ZLG=ZLG+ ZM (:3 >

ЕСЛИ<ZLG.LT.ZM(1).OR.ZLG.GT.ZM(2)) ПЕРЕЙТИ К 5 <V=I PLG=PLO P=PVO 37

Z=ZLG+PZL*(IO.**ZLG-ZLG)

ПЕРЕЙТИ К 40

38 ЗЛГ=ЗЛГ+ЗМ(3)

ЕСЛИ(ZLG.GE.ZM<1>.AND.ZLG.LE.ZM<2>)) ПЕРЕЙТИ К 37 PU3=PLG+PM < : :)

ЕСЛИ<PL.G.LT.PM(1).OR.PLG.GT.PM<2>)) ПЕРЕЙТИ К 5 :V=I ZLG==ZLO Z=ZVCt 39

P=PLG+PZL.*(10.**PLG-PLG> **** НОВАЯ ЧАСТОТА

НАЧАЛА. ****

40 ЕСЛИ(KB.YP.0) ПЕРЕЙТИ К 41 ДВП=П--ПВО

Д1<Z=3-ЗВО

DX=(ДКП*ДОП+ДКЗ*ДОЗ)/ДОКС X=XVO-DX

ПЕРЕЙТИ К 10

41 Д1<П=П--ПО

Д :: Z=Z= Д Д-З '. ХО О-

DX OOTO 10

50 ПЕЧАТЬ*, ро СИЛЬНО ЗАМОРОЖЕН!

ПЕЧАТЬ*,..

IERR=-0 55

ЕСЛИ(KFS.EQ.1) PLG=1.E99 ЕСЛИ(KFS.EQ.2) ZLG=1.E99

ПЕРЕЙТИ К :3:ir .о ПРОДОЛЖИТЬ КОНЕЦ

ВХОД/ВЫХОД

Идея, лежащая в основе процедур ввода/вывода, заключается в том, чтобы обеспечить максимальную гибкость при минимальном наборе текста. Эта версия кода написана для компьютера NORD, и поскольку некоторые детали зависят от машины, могут потребоваться изменения, если программа переносится на другой компьютер. Однако описанная здесь схема ввода/вывода была признана очень полезной, и реализация подобных процедур

можно рекомендовать.

При вызове подпрограммы TYPIN пользователю предлагается ввести данные в программу с помощью подсказки "INPUT:". Ответив "H" (HELP!), он выведет на экран следующую распечатку:

СТРОКА ВВОДА МОЖЕТ СОСТОЯТЬ ДО 80 СИМВОЛОВ.

ФОРМАТ Ji:::

NAME1=V11,V12,V13, ... NAME2=V21,V22, ...

НАЗВАНИЕ ИМЕНА ВЫБРАНЫ ИЗ СПИСКА:

ИМЯ

ПАРАМЕТР

A<Я)

ПАРАМЕТР ALPHA1 В РАСПРЕДЕЛЕНИИ.

(1) — ЭТО НОМЕР КОМПОНЕНТА, 1=1 - 6.

B<Я)

ПАРАМЕТР АЛЬФА2 В РАСПРЕДЕЛЕНИИ.

C

ЭЛЕКТРОННАЯ ЦИКЛОТРОННАЯ ЧАСТОТА В КГЦ.

D<Я)

ПАРАМЕТР ДЕЛЬТА В ЧАСТОТЕ РАСПРЕДЕЛЕНИЯ, НАЧАЛЬНОЕ ЗНАЧЕНИЕ ДЛЯ

Ф

ИТЕРАЦИЙ.

Л

L=I ПАРАМЕТРЫ P И Z ИНТЕРПРЕТИРУЮТСЯ

КАК ЛОГАРИФМЫ ВОЛНОВЫХ ЧИСЕЛ. ЭТА ОПЦИЯ ПОЗВОЛЯЕТ ИСПОЛЬЗОВАТЬ ЛОГАРИФМИЧЕСКИЕ ШАГИ.

L=O ЗНАЧЕНИЕ ПО УМОЛЧАНИЮ. ЛИНЕЙНЫЕ ШАГИ.

M(л)

МАССА В ЕДИНИЦАХ МАССЫ ПРОТОНА.

N<Я>

ЧИСЛО DEN ; I TY В ЧАСТИ. /КУБИЧЕСКИЙ МЕТР ПЕРПЕНДИКУЛЯРНЫЕ СОСТАВЛЯЮЩИЕ ВОЛНОВОГО ВЕКТОРА.

p<Я>

P(1) — НАИМЕНЬШЕЕ ЗНАЧЕНИЕ, P<2> — НАИБОЛЬШЕЕ ЗНАЧЕНИЕ, P(3) — ПРИРАЩЕНИЕ.

S

СТОП ЗАВЕРШАЕТ ПРОГРАММУ.

T(Я)

ТЕМПЕРАТУРА В КЭВ СКОРОСТЬ

V(I)

ДРЕЙФА/ ТЕПЛОВАЯ СКОРОСТЬ.

z(я)

Z-КОМПОНЕНТА ВОЛНОВОГО ВЕКТОРА. I ИМЕЕТ ТАКОЕ ЖЕ ЗНАЧЕНИЕ, ЧТО И ДЛЯ P(I).

ИМЯ БЕЗ ИНДЕКСА ОТНОСИТСЯ К ПЕРВОМУ ЭЛЕМЕНТУ. «A» — ЭТО

THU'.3 СООТВЕТСТВУЕТ ЗНАЧЕНИЮ::: V11A(V12,1.1 МОЖЕТ БЫТЬ УКАЗАН В I-, F-, ORE-ФОРМАТЕ, РАЗДЕЛЕННЫМ

ЗАПЯТОЙ<,>.

11 = 11 I'::: НЕОБЯЗАТЕЛЬНО, НО ДЕЛАЕТ I t'-IPUT БОЛЕЕ ЧИТАЕМЫМ.

ПРИМЕР: ВХОД: A1., 2. B<:::). 5, P==. I., 2., 1. E--2 TH I'::: ::Ef '::: A< 1)::: 1.

, A< 2) =-2. , B (':::) =. 5, P (1) =. 1 И PC3) , П (2) =. 2,

= .01. ЕСЛИ ПРИРАЩЕНИЕ P(3)/Z(3) ОТРИЦАТЕЛЬНО, ТО P/Z СНАЧАЛА БУДЕТ УСТАНОВЛЕНО В P(2)/Z(2),

А ЗАТЕМ УМЕНЬШЕНО ДО P(1)/Z(1: ПОСЛЕДНЕЕ УКАЗАННОЕ ИЗ P И Z БУДЕТ ИЗМЕНЯТЬСЯ В ПЕРВУЮ ОЧЕРЕДЬ.

ЕСЛИ БУКВА SW I БЕЗ J)ALUET¹¹::: ВКЛЮЧЕНА, ВЫ БУДЕТЕ ПОПРОСИТЕ УКАЗАТЬ НОВЫЙ ФОРМАТ ВЫХОДНЫХ ДАННЫХ.

ВХОД:

Переменные, не указанные во входной строке, как правило, сохраняются их старые значения. Обратите внимание, однако, что переменные P и Z

(соответствуют PM и ZM в основной программе) - это некоторые

чем отличается в том смысле, что указание P(1) или Z(1)

может изменить значения P(2), P(3) или Z(2), Z(3).

Эффект спецификации типа «P = P1, P2, P3» удобно представить как «DO P = P1, P2, P3» с кон-

изобретения, которые

а) Если указан только P1, цикл выполняется один раз с

P = P1.

б) Если указаны P1 и P2, но не P3, то цикл

выполняется дважды с P = P1 и P = P2.

Такая же интерпретация дается параметру Z.

Первый раз, когда выполняется TYPIN, или если буква O

появляется в строке ввода, осуществляется вызов записи

точка INOUT в SUBROUTINE OUTPT. Печатающая "OUTPUT:", эта процедура просит пользователя указать формат вывода.

Ответ «N» снова поможет, сделав следующую распечатку

появляться:

ВЫХОД:N

ВЫХОД ОПРЕДЕЛЯЕТСЯ СТРОКОЙ БУКВ:

A	ВСЯ ДОСТУПНАЯ ПРОДУКЦИЯ.
B	КОМПОНЕНТЫ ВОЛНОВОГО МАГНИТНОГО ПОЛЯ.
[Я	ДИСПЕРСИОННАЯ ФУНКЦИЯ И ЕЕ ПРОИЗВОДНЫЕ.
И	КОМПОНЕНТЫ ВОЛНОВОГО ЭЛЕКТРИЧЕСКОГО ПОЛЯ.
Ф	ЧАСТОТА!
Г	СОСТАВЛЯЮЩИЕ ГРУППОВОЙ СКОРОСТИ.
п	ПЕРПЕНДИКУЛЯРНАЯ СОСТАВЛЯЮЩАЯ ВОЛНОВОГО ВЕКТОРА.
P	ПОКАЗАТЕЛЬ ПРЕЛОМЛЕНИЯ.
Σ	ПРОСТРАНСТВЕННЫЕ ТЕМПЫ РОСТА.
T	ДИЭЛЕКТРИЧЕСКИЙ ТЕНЗОР И ЕГО ПРОИЗВОДНЫЕ.
с	Z-КОМПОНЕНТА ВОЛНОВОГО ВЕКТОРА.

РЕЗУЛЬТАТЫ ОБЫЧНО ПЕЧАТАЮТСЯ НА ОДНОЙ СТРОКЕ В ТОМ ПОРЯДКЕ, В КОТОРОМ ОНИ УКАЗАНЫ. НОВАЯ СТРОКА !';::; ПОЛУЧАЕТСЯ С ПОМОЩЬЮ IN'::;:EFnINO A "/" В !:HRINCi.

ПРИМЕР: ВЫХОД: PZF/E ВОЛНОВЫЕ

ЧИСЛА И ЧАСТОТА ПЕЧАТАНЫ НА ОДНОЙ СТРОКЕ.

И КОМПОНЕНТЫ ЭЛЕКТРИЧЕСКОГО ПОЛЯ НА СЛЕДУЮЩЕМ.

ВЫХОД:

Это должно позволить пользователю выбрать подходящий выход.

формат.

```
С ВРЕМЯ= 82/06/14 - 14.30.49

ПОДПРОГРАММА ТИПИИ<NPL,KFS)
АРГУМЕНТЫ: НПЛ НОВАЯ ПЛАЗМА. ПРИ ИЗМЕНЕНИИ ПАРАМЕТРА ПЛАЗМЫ NPL
УСТАНОВЛИВАЕТСЯ В 1.
КФС =1 П УКАЗАНО ПОСЛЕДНИМ.
=2 З УКАЗАНО ПОСЛЕДНИМ.

СИМВОЛ INP*80,IC*1 ОБЩИЙ /XPZ/
МАССИВ(88)
ДИ МЭНЬ.; Я НА ТВ < 2 )
МЕЖДУ ДАННЫЕ I OU r /2/, KP, KZ / 1, 1 /,ARRAY< :::8) /0. I **** СООТВЕТСТВИЕ *****
МАССИВ С(IOF+ 0 12 18 24 30 36 42 48 54 60 66 78 79 82 85 86 87
XX PP ZZ ABD ASS VD DN TA XP CV PM ZM XOI XC PZL

j IV= 1000
ПЕЧАТЬ 2 2
ФОРМАТ(/*$INPUT: *> F:EAD :3, I NP
.3 ФОРМАТ <
Af::C> )
NC::--=0 4
NC==NC+I
ЕСЛИ<NC.GT.80) ПЕРЕЙТИ К 6
IC=INP<NC:NC)
IFCIS.EQ. ') ПЕРЕЙТИ К 4
IS=ICHARCIC).AND.1778
C*3/4* "I'::;" I:: ЦЕЛОЕ ЧИСЛО, СОДЕРЖАЩЕЕ ЗНАЧЕНИЕ СИМВОЛА A::CII IC *1,;1.
ЕСЛИ<IS.LT.47B) ПЕРЕЙТИ К 4
ЕСЛИ<IV.GT.88) ПЕРЕЙТИ К 7
ЕСЛИ<IS.GE.101B.AND.IS.LE.1328) ПЕРЕЙТИ К 6 IFCIS.LE.57BJ ПЕРЕЙТИ К 5
ЕСЛИ(IS.GE.72B.AND.IS.LE.100B) ПЕРЕЙТИ
К 5 ЕСЛИ(IS.GE.133B) ПЕРЕЙТИ К 5

TV<IE)=TVCIE>*DEK+(IS-60B)*DEC DEC=DEC*DEI<./ 10.

N'v'=1
ПЕРЕЙТИ К 4

5 ЕСЛИ ( IC. NE. . , .. ) ПЕРЕЙТИ К 10 6
ЕСЛИ(NV.NE.1) ПЕРЕЙТИ К 7
ЕСЛИ(IOF.GT.6) ПЕРЕЙТИ К 25
ЕСЛИ<IOF.GT.3.AND.IV.GT.66) ПЕРЕЙТИ К 25
ЕСЛИ(IOF.GT.1.AND.IV.GT.85) ПЕРЕЙТИ К 25 ЕСЛИ(IC.EQ. E')
ПЕРЕЙТИ К 9
МАССИВ(IV+IOF)=TV(1)*10.**TV(2)
10F=IOF+1
ЕСЛИ<IV.EQ.79) KP=IOF
ЕСЛИ(V.E0.82) KZ=IOF

7 ЕСЛИ(NC.GI.80) ПЕРЕЙТИ К 50 DEK=1

DEC=1.
ТВ( 1 J==O.
ТВ ( 2) :::().
NV=O
ff:::1 IF
( IC. EGI. .. IV=IOOQ, ' . ) ПЕРЕЙТИ К 4
IOF=I
IFCIS.EQ.
A) IV=24
```

```

ЕСЛИ<IC.EQ. В > IV=30 ЕСЛИ (IC.EQ. 'С')
IV=86 ЕСЛИ (IC.EQ. 'Tr') IV=36 ЕСЛИ<I.EQ.
F') IV=85 IFIC.EQ. Н > ПЕРЕЙТИ К 30
ЕСЛИ (re.EC!. 'L...') IV=87 ЕСЛИ< IC.EC!.
'M' > IV=42 ЕСЛИ (IC.EQ. ... N ... ) IV=54
ЕСЛИ(IC.EQ. о ) ПЕРЕЙТИ К 8
ЕСЛИ(IC.EQ....p...) IV=79 IFIC.EQ. S' )
СТОП ЕСЛИ (IC.EC!. ... Т ' ) I V=60 ЕСЛИ<
IC. EC!. 'v,') IV=48 ЕСЛИ<IC.EQ.'Z' > IV=82

```

C

```

ЕСЛИ<IV.GE.1000) ПЕРЕЙТИ К 27
ЕСЛИ<IV.LT.66.0R.IV.EC!.86) NPL=I ЕСЛИ(IV.EQ.79)
KP=I ЕСЛИ<IV.EQ.79) KFS=I
ЕСЛИ<IV.EQ.82I KZ=1
ЕСЛИ<IV.EQ.82) KFS=2 G(ITCI
4

```

C

```

f: IUUT=---:O
GCJTO 4

```

C

```

9 ЕСЛИ=2
DE t:::= HI.
DEC:=1.
нет 4

```

C

```

10 ЕСЛИ(ИС.НЕ.'') ПЕРЕЙТИ К 11
ЕСЛИ(TV(IEI.NE.O.) ПЕРЕЙТИ К 20 DEC=-DEC
ПЕРЕЙТИ К 4

```

C

```

11 ЕСЛИ (IC. NE . . . . .) ПЕРЕЙТИ К 12
ЕСЛИ(ABS(DEC!.NE.1.) ПОЛУЧИТЬ 20
DEC=DEI< / 1 O.
DEC=DEC/10.
t)OTO 4

```

C

```

12 ЕСЛИ(IC.NE.'') ПЕРЕЙТИ К 4 ЕСЛИ(DEC.NE.1.)
ПЕРЕЙТИ К 20 ЕСЛИ(IE.NE.1.0R.TV(I).LE.O.)
ПЕРЕЙТИ К 20 IOF=TV(I)+.1 TV< 1 > =C>. tN=O ПЕРЕЙТИ К 4

```

C

```

20 ПЕЧАТЬ 21,IC 21
ФОРМАТ(* { НЕОДНОЗНАЧНОСТЬ, ВЫЗВАННАЯ СИМВОЛОМ "*,AI,*")
2:3 ПЕЧАТЬ 24 24
ФОРМАТ<* ОСТАЛЬНАЯ ЧАСТЬ СТРОКИ ИГНОРИРУЕТСЯ. ПОЖАЛУЙСТА, ПОПРОБУЙТЕ ЕЩЕ РАЗ*)
ПЕРЕЙТИ К 1

```

C

```

25 ТВ(1)=ТВЦ1)*1 .**ТВ<2> PRINT "26, ТВ
( 1)
26 ФОРМАТ<* ЗНАЧЕНИЕ*,E11.3,* НЕ ПОМЕСТИТСЯ В ПЕРЕМЕННОМ ПОЛЕ*>
GOTO 23

```

C

```

27 ПЕЧАТЬ*,.$ ПОМОЩЬ, ДА ИЛИ НЕТ?

```

ЧИТАЙТЕ -it; IC
 ЕСЛИ(IC.EQ./N/) ПЕРЕЙТИ К 1
 30 ПЕЧАТЬ :;:1 31
 ФОРМАТ<* СТРОКА ВВОДА МОЖЕТ СОСТОЯТЬ ДО 80 СИМВОЛОВ.*/
 F * ФОРМАТ:*/ * ИМЯ1=V11,V12,V13, ... ИМЯ2=V21,V22, ... ИМЯ*/
 * ИМЕНА ВЫБРАНЫ ИЗ СПИСКА:*/
 ФФ * ИМЯ * ПАРАМЕТР*/
 ФА(Ж) ПАРАМЕТР АЛЬФА1 В РАСПРЕДЕЛЕНИИ.*/ CI) - НОМЕР КОМПОНЕНТА, I=1 -
 Ф * Ф * 6.*/
 Б<I> Ф * С * Ф ПАРАМЕТР АЛЬФА2 В РАСПРЕДЕЛЕНИИ.*/
 DCI) ЭЛЕКТРОННАЯ ЦИКЛОТРОННАЯ ЧАСТОТА В КГЦ.*/
 ПАРАМЕТР ДЕЛЬТА В РАСПРЕДЕЛЕНИИ*/ ЧАСТОТА, НАЧАЛЬНОЕ
 F * FF * L * ЗНАЧЕНИЕ ДЛЯ ИТЕРАЦИЙ.*/
 F * F * F * L=1 ПАРАМЕТРЫ Р И Z ИНТЕРПРЕТИРУЮТСЯ*/
 * F КАК ЛОГАРИФМЫ ВОЛНОВЫХ ЧИСЕЛ. ЭТА*/ ОПЦИЯ ДОПУСКАЕТ
 * F * ЛОГАРИФИЧЕСКИЕ ШАГИ.*/
 F FF * L=0 ЗНАЧЕНИЕ ПО УМОЛЧАНИЮ. ЛИНЕЙНЫЕ ШАГИ.*/ МАССА В
 F * * ЕДИНИЦАХ МАССЫ ПРОТОНА.*/ ПЛОТНОСТЬ ЧИСЛА В
 FS МКИ) ЧАСТИ./КУБИЧНЫЙ МЕТР*/ КОМПОНЕНТЫ ПЕРПЕНДИКУЛЯРНОГО
 ПЕЧАТЬ НЦИ) ВОЛНОВОГО ВЕКТОРА.*/ PC1) — НАИМЕНЬШЕЕ ЗНАЧЕНИЕ, P(2) —*/
 РС1) ВОЛНОВОГО ВЕКТОРА.*/ PC1) — НАИМЕНЬШЕЕ ЗНАЧЕНИЕ, P(2) —*/
 32 32 НАИБОЛЬШЕЕ ЗНАЧЕНИЕ, А P(3) — ПРИРАЩЕНИЕ.*/ СТОП! ЗАВЕРШАЕТ
 ПРОГРАММУ.*>
 ФОРМАТ<
 F * V<I> * F
 Z<I> F * * F * F * T(Я) ТЕМПЕРАТУРА В КЭВ*/ СКОРОСТЬ ДРЕЙФА/
 ТЕПЛОВАЯ СКОРОСТЬ.*/ Z-КОМПОНЕНТА ВОЛНОВОГО ВЕКТОРА. I ИМЕЕТ*/ ТАКОЕ
 ЖЕ ЗНАЧЕНИЕ, КАК И ДЛЯ P(I).*/ * НАЗВАНИЕ t, JI БЕЗ ИНДЕКСА ОТНОСИТСЯ::; К ПЕРВОМУ
 ЭЛЕМЕНТУ, "A II I::; I
 ТАКИМ ОБРАЗОМ ЭКВИВАЛЕНТНО "A(I)". ЗНАЧЕНИЯ V11,V12, .. МОЖЕТ БЫТЬ *Я
 F * УКАЗАНО В ФОРМАТЕ I-, F-, ORE, РАЗДЕЛЕНО ЗАПЯТОЙ(.).*/
 F -it: ПРИМЕР 11 : =" I::; НЕОБЯЗАТЕЛЬНО, НО ДЕЛАЕТ ВВОД БОЛЕЕ ЧИТАЕМЫМ. */
 " ВХОД: A1, 2. B(3).5, P=.1, .2, 1.E-2*/ F
 F * ЭТО УСТАНОВЛИВАЕТ A(1)=1., A(2)=2., B(3)=.5, P<I>=.1, PC2)=.2,*/
 F * И P(3)=.01. ЕСЛИ ПРИРАЩЕНИЕ PC3)/Z(3) ОТРИЦАТЕЛЬНО, ТО P/Z*/
 * СНАЧАЛА БУДЕТ УСТАНОВЛЕНА НА P<2)/Z(2), А ЗАТЕМ ПОНИЖЕНА ДО*
 FR(U/Z(I)>*/ F ПОСЛЕДНЕЕ
 *
 УКАЗАННОЕ ИЗ Р И Z БУДЕТ ИЗМЕНЯТЬСЯ ПЕРВЫМ.*/
 FF * ЕСЛИ ВКЛЮЧЕНА БУКВА "0" (БЕЗ ЗНАЧЕНИЯ), ВЫ БУДЕТЕ ·li·/
 F * ПОПРОСИТЕ УКАЗАТЬ НОВЫЙ ФОРМАТ ВЫХОДНЫХ ДАННЫХ.*/
 ПЕРЕЙТИ 1
 50 ЕСЛИ(МАССИВ(86).GT.O. > ПЕРЕЙТИ 51 ПЕЧАТЬ*,/\$
 НАЧАЛЬНАЯ ЧАСТОТА/
 READ*, ARRAY (86)
 51 GOTO(52,53,54,55) КР 52 ПЕЧАТЬ*, \$
 PERR. ВОЛНОВОЙ ВЕКТОР НЕ ОПРЕДЕЛЕН!
 Гено 1 53
 МАССИВ(81)=МАССИВ(80)
 54 МАССИВ<82)=МАССИВ(81)-МАССИВ(80)
 55 ЕСЛИ<МАССИВ(82).UR.O.) МАССИВ(82)=10.
 ГОТО (56,57,58,59) КЗ
 56 ПЕЧАТЬ*, '\$ ПАРАЛЛЕЛЬНЫЙ ВОЛНОВОЙ ВЕКТОР НЕ ОПРЕДЕЛЕН!/
 Гено 1 57
 МАССИВ(84)=МАССИВ(83)
 58 МАССИВ(85)=МАССИВ<84)-МАССИВ(83)
 59 ЕСЛИ(ARRAB(85).UR.O.> МАССИВ(85)=10.
 ЕСЛИ<IOUT.NE.1> ВЫЗОВ ВХОД IOUT=1
 F:ETURII
 КОНЕЦ

C ВРЕМЯ= 82/06/14 - 14.30.49

ПОДПРОГРАММА ВЫХОДНОЙ

СИМВОЛ 101..1*20 КОМПЛЕКСНЫЙ

X,EFL<3I,BFL(3),D1(4),EPS(6,4),RI ОБЩИЙ /COUT/ X,P,Z,EFL,BFL,D1,EPS,VG<2J,SG(2),RI

C

K=O 1

K=K+1

ЕСЛИ(K.GT.KMX) ПЕЧАТЬ 6 ЕСЛИ<K.GT.KMX>

ВЕРНУТЬ IC=ICHAR(10U(K:K)).AND.177B

ЕСЛИ<IC.EQ.57B) ПЕРЕЙТИ К 5 ЕСЛИ<IC.LT.100B) ПЕРЕЙТИ

К 1

IC=IC-100B

JF(IC.GT.32B) ПЕРЕЙТИ К 1

IB=IC: /9

ID=IC--IB*9+1 GOTO

(2,3,4) IB+I GOTO<I,10,18,

1,24,16,10,20, @ABCDEFGH 3 GOTO (:I. 12, IJKLMNOP 1) ИД Н

C

.

, 1, 1, 1, 1, 1, 1, 1, > ИД

C

ГДж.

4 GOTO(26,22,2:::, 1, 1, 1, 1, 1, 14) ID R; T LI VWX yz !:, ПЕЧАТЬ 6 ФОРМАТ<*

C

*) 6 (30ТО 1

C

1 ПЕЧАТЬ 11,X

(л 1 1 ФОРМАТ(*\$ ЧАСТОТА=*,F7.4,E10.2,* *> ЕСЛИ(IC.GT.1) ПЕРЕЙТИ К 1

12 ПЕЧАТЬ 1:::, F'

1 ФОРМАТ(*\$ P=*,F8.4,* *> ЕСЛИ<IC.GT. 1) ПЕРЕЙТИ

К 1 ПЕЧАТЬ 15, Z

14

1 ФОРМАТ(*\$ Z=*,F8.5,* *> IF<IC.GT.1) ПЕРЕЙТИ

К 1 ПЕЧАТЬ 6 ПЕЧАТЬ 17,EFL.

11.,

17 ФОРМАТ(*\$ EX=*,F7.4,F8.4,* EY=*,F7.4,F8.4,* EZ=*,F7.4,F8.4,* *> ЕСЛИ<IC.GT.1) ПЕРЕЙТИ К 1 ПЕЧАТЬ 6 1::: ПЕЧАТЬ 19,BFL 19

ФОРМАТ(*\$ BX=*,F7.4,F8.4,*

BY=*,F7.4,F8.4,*

BZ=*,F7.4,F8.4,* *)

ЕСЛИ<IC.GT.1) ПЕРЕЙТИ К 1 ПЕЧАТЬ

6 20 ПЕЧАТЬ

21,VG 21 ФОРМАТ(*\$

VGP=*,E9.2,* VGZ=*,E9.2,* *> ЕСЛИ(IC.GT.1) ПЕРЕЙТИ К 1 22 ПЕЧАТЬ I NT 2:::, ::a3 23

ФОРМАТ(*\$ SGP=*,E9.2,*

SGZ=*,E9.2,* *> IF<IC.GT.1)

ПЕРЕЙТИ К 1 ПЕЧАТЬ 6 24 ПЕЧАТЬ 25,D1 25 ФОРМАТ(*\$ D=*,2E10.2,* DX=*,2E10.2,*

DZ=*,2E10.2, DP=*,2E10.2,/)

*

F

ЕСЛИ(IC.GT.1) ПЕРЕЙТИ К 1 26 ПЕЧАТЬ

27,F<I 7 ФОРМАТ(*\$ F:I=*,2E10.2)

ЕСЛИ(IC.GT.1) ПЕРЕЙТИ К 1


```
ПЕЧАТЬ 6 , /:~
:3() J= 1 N= 1 +,J/ 4+,J/2:~.[1(1

M=J-,...1 / 4*2-J / 6 ПЕЧАТЬ
29,<<N,M,EPS(J,I)),1=1,4)
29 ФОРМАТ(*$ E*,2I1,*=*,2E10.2,* EX*,211,*=*,2E10.2, F *EZ*,2I1,*=*,2E10.2,* EP*,211,*=*,2E10.2,/)

:30 ПРОДОЛЖИТЬ
ПЕЧАТЬ 6
ПЕРЕЙТИ К 1

С

ВХОД ВХОД
101 ПЕЧАТЬ*, $ ВЫВОД:'
ЧИТАЙТЕ 102, ФОРМАТ
IOU 10:2 (A20)
ДО 10:3 <=-1, 20
ЕСЛИ(IOU(K:K).EQ.' ') ПЕРЕЙТИ К 103 ЕСЛИ(IOU<K:K).EQ.'H')
ПЕРЕЙТИ К 104 КМХ= < 1 (>::: ПРОДОЛЖИТЬ F(ETURN
```

104· ПЕЧАТЬ 105

```
105 ФОРМАТ(* ВЫХОД ОПРЕДЕЛЯЕТСЯ СТРОКОЙ БУКВ:*/ ВСЕ ДОСТУПНЫЕ ВЫХОДНЫЕ ДАННЫЕ.* / КОМПОНЕНТЫ
F * AF * B * FD          МАГНИТНОГО ПОЛЯ ВОЛНЫ.* /
F * _E F * FF *          ДИСПЕРСИОННАЯ ФУНКЦИЯ И ПРОИЗВОДНЫЕ.* / КОМПОНЕНТЫ
* FP * FGFE * S          ЭЛЕКТРИЧЕСКОГО ПОЛЯ ВОЛНЫ.* / ЧАСТОТА.* / КОМПОНЕНТЫ ГРУППОВОЙ
* FT * FZ F              СКОРОСТИ.* / ПЕРПЕНДИКУЛЯРНАЯ КОМПОНЕНТА ВОЛНОВОГО
F:E:3UL I':::           ВЕКТОРА.* / ПОКАЗАТЕЛЬ
ОБЫЧНО                  ПРЕЛОМЛЕНИЯ.* / ПРОСТРАНСТВЕННЫЕ СКОРОСТИ
ПЕЧАТАЮТСЯ              РОСТА.* / ДИЭЛЕКТРИЧЕСКИЙ ТЕНЗОР И ПРОИЗВОДНЫЕ.* / Z-КОМПОНЕНТА
НА ОДНОЙ                 ВОЛНОВОГО ВЕКТОРА.* //
СТРОКЕ В
ТОМ ПОРЯДКЕ,
КОТОРОМ* F
* ОНИ* / * УКАЗАНЫ. НОВАЯ СТРОКА ПОЛУЧАЕТСЯ ВСТАВКОЙ A*

F * 1 1 В СТРОКЕ.* / * ПРИМЕР: ВЫВОД: PZF/E* / F * ЧИСЛО
WI-WE !:; И ЧАСТОТА ПЕЧАТАЮТСЯ НА ОДНОЙ СТРОКЕ, - /
F
* И
F * И КОМПОНЕНТЫ ЭЛЕКТРИЧЕСКОГО ПОЛЯ НА СЛЕДУЮЩЕМ.* //)
ПЕРЕЙТИ К 101
КОНЕЦ
```

VIII. Обсуждение

В этом отчете сделаны следующие общие предположения:
о плазме и волнах:

- а) Однородность
 - б) Частицы нерелятивистские
 - в) Функция распределения плазмы имеет вид (II-8)
 - г) Волны линейны
 - е) Частота (ω) является комплексной, но волновой вектор действителен)
 - ф) Волны не слишком сильно затухают, т.е. $\text{Im } \omega > 0$ -клл или
- $\gamma > -\text{Re } (\omega - \omega_0) \cdot$

Помимо этого, нет никаких ограничений на ω или k . Некоторые из вышеприведенных предположений могут быть еще больше ослаблены без особых усилий. Вместо уравнения (II-8) мы можем в с) взять любую линейную комбинацию максвелловских компонентов. Предположение е) можно, вероятно, опустить, если все переменные, связанные с k в программе, объявлены как COMPLEX. Это может быть желательно, если метод используется в программе трассировки лучей.

Основное приближение заключается в введении аппроксиманта Pad для функции дисперсии плазмы Z . Это заставляет нас сделать предположение ф) выше и вызовет небольшие, но поразительные ошибки в $\text{Im } \omega$, когда частота почти действительна. На практике эти трудности не слишком серьезны, поскольку сильно затухающие волны обычно представляют ограниченный интерес, а слабые ложные «численные» неустойчивости, которые иногда появляются, легко распознаются и не учитываются.

garded. Однако важно помнить об их существовании. Когда $\text{Im } \omega > 0$, ошибка в аппроксиманте Pad пренебрежимо мала по сравнению с ошибкой в $R(y, \lambda)$, которая составляет $5 \cdot 10^{-6}$

$R(y, A)$.

Хотя ошибки в основных функциях Z и R есть довольно легко оценить, в общем случае очень трудно что-либо сказать о точности дисперсионной функции) или решения ω (Is) дисперсионного уравнения. Д(ш,

tion. Поскольку интересный случай — это $D(l, t)$, $!c)$ $f::1$ О, мы можем ожидать, что наиболее значимая часть будет отменена при расчете D , и ошибки усечения могут стать важными. Никаких признаков этого не было замечено в проведенных тестах

до сих пор, но поскольку только небольшой уголок всего 47-размерное пространство параметров было исследовано, возможность не может быть исключена. Поэтому пользователям программы рекомендуется обрабатывать неожиданные результаты с разумным подходом.

если есть подозрения, и попытаться подтвердить их независимыми методами, если это возможно.

Я был бы признателен, если бы вы указали на существенные ошибки в этом описании и в результатах, полученных с помощью программы WHAMP, мне сообщили.

IX. Подтверждение _____.

Я благодарен Матсу Андре за его ценную помощь в написании, отладке и тестировании этой программы.

Х. Ссылки

Амодт, Р.Э., Физика плазмы, 573, 1967.

Абрамовиц, М. и И. Стигун, Справочник по математике
Функции (Довер, Нью-Йорк, 1965).

Akhiezer, A.I., I.A. Akhiezer, R.V. Polovin, A.G. Sitenko,
и К. Н. Стефанов, Плазменная электродинамика (Pergamon Press, Оксфорд, 1975).

Бейкер, GA, Основы аппроксимаций Паде, (Академический,
Нью-Йорк, 1975).

Клеммоу, П.К. и Дж.П. Догерти, Электродинамика частиц и плазмы (Эддисон-Уэсли,
Лондон, 1969).

Фредрикс, РВ, Журнал физики плазмы, 2, 197, 1968.

Фрид, Б.Д. и С.Д. Конте, Забава о дисперсии плазмы
т ион, (Академик, Нью-Йорк, 1961).

Ичирнару, С., Основные принципы физики плазмы, (WA
Benjamin Inc., Реддинг, Массачусетс, 1973).

Карпман, В.И., Ю. К. Алехин, Н.Д. Борисов и Н.А.

Раджабова, Астрофизика. Космические науки, , 267, 1973.

Мартин, П., Г. Доносо и Дж. Самудио-Кристи, Дж. Математика.
Физика, , 280, 1980.

Мартин, П. и М.А. Гонсалес, Phys. Fluids, 22, 1413,
1979.

Немет, Г., А. Аг и Д. Парис, Журнал матем. физики, 22,
1192, 1981.