Beemhuk

.

московского университета № 3 — 1976

in a state of the

and the state was seen as the second CARE OF CONTRACTOR OF THE REPORT OF THE R

(ES) #9

УДК 538.57:550.388

≣ເ () []

н. и. бушулкин, с. ф. миркотан, з. к. шибаев

ПОВЕДЕНИЕ ФАЗЫ И ДИСПЕРСИОННОЕ РАСПЛЫВАНИЕ СИГНАЛА В ОБЛАСТИ КРИТИЧЕСКОЙ ЧАСТОТЫ 334 734934 ИОНОСФЕРНОГО СЛОЯ

· 6

Получено и исследуется строгое выражение для второй производной фазы (по частоте) отраженной монохроматической волны для параболического слоя. Сдейан вывод о существовании конечного, максимального дисперсионного расплывания склавает монохроматического сигнала и смещения максимума групнового завназдывания! относительно критической частоты. Приводятся результаты расчета для характерных ионосферных условий. 430000 1100 p = State of columnskip takous M . Mar

Настоящее рассмотрение выполнено в связи с исследованием ионосферы методом котерентного приема [1, 2]. Поведение фазы $\varphi(\omega)$ и ее производных $\varphi' = \partial \varphi / \partial \omega$ и $\varphi'' = \partial^2 \varphi / \partial \omega^2$ для монохроматической волны, отраженной от ионосферного слоя, содержит информацию о свойствах квазимонохроматических отраженных сигналов и в конечном итоге о свойствах самого слоя. В определенных случаях представляют интерес данные о поведении φ , φ' , φ'' в узкой области частот, примыкающих к критической частоте слоя ω_{κ} и при $\omega = \omega_{\kappa}$. В приближении теометриче ской оптики при $\omega \to \omega_{\kappa}$ производные φ' и $\varphi'' \to \infty$, т. е. действующая высота отражения и время дисперсионного расплывания сигнала $\tau =$ $= \sqrt{\pi \phi''}$ [3], также стремятся к бесконечности. Однажо при $\omega \sim \omega_k$ геометрико-оптическое рассмотрение несправедливо и для выяснения особенностей в поведении ф, ф' и ф" необходимо строгое решение волнового уравнения [4, 5].

Параболический слой

Решениями волнового скалярного уравнения для параболического слоя, когда распределение электронной концентрации описывается формулой

$$N(z) = N_m \left(1 - \frac{z^2}{z_m}\right)^{2/2} + \frac{z^{2/2}}{z_m} (1 - \frac{z^{2/2}}{z_m})^{2/2} + \frac{z^{2/2}}{z_m} + \frac{z^{2/2}}{z_m}$$

являются функции параболического цилиндра (функции Вебера) [4, 5] 191

 $D_{ip=1/2}(v), \quad D_{-ip=1/2}(v).$

5*

- 323 10-1

-51

Без учета поглощения и магнитного поля земли

$$\rho = \pi \frac{z_m}{\lambda_k} \frac{\omega_k^2 - \omega^2}{\omega_k^2}, \qquad v = u e^{i\pi/4} = \left(\frac{4\pi z_m}{\lambda_k}\right)^{1/2} e^{i\pi/4} \frac{z}{z_m}, \qquad (2)$$

где z_m — полутолщина слоя, $\lambda_k = \frac{2\pi c}{\omega_k}$. Из выражения для действующей высоты $z_{\rm fl}$, полученного в [5], непосредственно следует соотношение для производной разности фаз между падающей и отраженной волной в начале толстого ($\lambda_k \ll z_m$) нараболического слоя

$$\mathbf{p}^{*}(\boldsymbol{\omega}) = \frac{2i_{\mathbf{n}}\boldsymbol{\omega}}{c\boldsymbol{\omega}_{\mathbf{K}}} = \frac{z_{m}\boldsymbol{\omega}}{c\boldsymbol{\omega}_{\mathbf{K}}} \left[0,5772 + \ln\left(16\pi \frac{z_{m}}{\lambda_{k}}\right) + \frac{2\rho - i3n}{n\left(n + i\rho\right)\left(n + 2i\rho\right)} \right].$$
(3)

Приближенное выражение (3) получено при условии

$$\frac{\rho^2}{2u^3} \ll 1 \quad \text{HAH } [\omega_{\kappa} - \omega] = |\Delta\omega| \ll \left(\frac{\omega_{k}c}{z_{m}}\right)^{1/2}, \quad (4)$$

где учтено, что $\omega \sim \omega_R$. Условие (4) справедливо для толстых ионосферных слоев в области частот, примыкающих к ω_R , и при $\omega \simeq \omega_R$. В работах [4, 5] считается, что при $\omega = \omega_R$ достигается максимум значения φ' , величина которого $\varphi_{p=0}$. Анализ поведения φ'' показывает, что это не так, максимальное значение φ'_m смещено относительно $\omega = \omega_R$, а

$$\varphi_{\mathbf{p}=\mathbf{0}}^{\star} = \frac{z_m}{c} \left[0.5772 + \ln\left(16\pi \frac{z_m}{\lambda_k}\right) \right].$$
 (5)

Поведение ф" вблизи ω_k

Почленное дифференцирование ряда (3) по частоте и выделение пействительной части позволило получить выражение для второй производной фазы в виде

$$\boldsymbol{\varphi}^{\boldsymbol{\pi}}(\boldsymbol{\omega}) = \frac{z_{m}}{\omega_{k}c} \left[0.5772 + 1\pi \left(16\pi \frac{z_{m}}{\lambda_{k}} \right) - \rho \sum_{n=1}^{\infty} a_{n}(\rho) \right] + \frac{z_{m}\omega^{2}}{c^{2}\omega_{k}^{2}} \left\{ \sum_{n=1}^{\infty} a_{n}(\rho) + \rho \sum_{n=1}^{\infty} b_{n}(\rho) \right\},$$
(6)

где

$$a_n = \frac{7\rho n^2 + \rho^3}{n (n^2 + \rho^2) (n + 4\rho^2)}, \qquad b_n = \frac{7n^7 - 23\rho^3 n^5 - 64\rho^4 n^3 - 16\rho^6 n}{n^2 (n^2 + \rho^2)^2 (n^2 + 4\rho^2)^2}$$

Анализ выражения (6) и соответствующих ему графиков позволяет отметить некоторые сбщие особенности в поведении $\varphi''(\omega)$ (рис. 1). Вдали от $\omega_{\rm R} \varphi''(\omega)$ плавно возрастает, достигая максимального значения φ_m при некоторов $\omega_m < \omega_{\rm R}$, далее стремится к нулю при $\omega = \omega_k$. Неносредственно из (6) индно:

$$\varphi''|_{\rho=0} = q_0'' = \frac{z_m}{c\omega_k} \left[0.5772 + \ln\left(16\pi \frac{z_m}{\lambda_k}\right) \right] \neq 0, \tag{7}$$

что указывает на некоторое смещение максимума φ_m относительно ω_k . В конкретном случае толстых ионосферных слоев $\varphi_0^{''}$ мало и смещением, как это видно из дальнейшего, можно пренебречь. Так, для $z_m = 120$ км $f_k = \omega_k/2\pi = 10 \text{ мГГц } \varphi_0^{''} = 10^{-10} \text{ c}^2$ и $\varphi_0^{''}/\varphi_m^{''} \sim 10^{-3}$. В случае тонких слоев смещение $\varphi_m^{''}$ относительно $\omega = \omega_k$ может быть существенным. Анализ (6) позволяет сделать вывод, что $\varphi_m^{''}$ ограничена при любых значениях ω (соответственно ρ). Если учесть, что при отражении от ионосферного слоя квазимонохроматических сигналов параметр т характеризует дисперсионное расплывание «время установления» сигнала [3], то в этом случае значение $\varphi_m^{''}$ соответствует некоторому максимальному времени расплывания $\tau_m = \sqrt{\pi \varphi_m^{''}}$ за счет дисперсионных свойств среды.



Рассматривая дисперсионное расплывание и параметр тв настоящей работе, как и в [3], не учитывается влияние действительной части коэффициента пропускания ионосферы R, который считается постоянным в пределах полуширины спектра сигнала. Вблизи $f_h R(\omega)$ может существенно меняться. При этом рассматривается случай, когда сигнал достаточно длинен по времени (узок его спектр) и упомянутое выше условие выполняется. Учет влияния R рассматривается в [6].

Можно показать, что при

$$\frac{z_m}{\lambda_k} \to \infty, \, \omega_m \to \omega_k, \qquad \frac{\varphi_{\text{crpore}}^{''}}{\varphi_{\text{reom, ourr}}^{''}} \to 1.$$
(8)

Следовательно, общей закономерностью для φ'' должно являться увеличение максимума φ_m'' и приближение его к ω_k при возрастании нолутолщины слоя z_m . Для ионосферных условий ($z_m > 10$ км) вблизи ω_k , когда справедливо (4), $\varphi''(\rho)$ может быть представлена в виде

$$\varphi''(\rho) = \frac{1}{c^2} \left\{ \sum_{n=1}^{\infty} a_n + \sum_{n=1}^{\infty} \rho b_n \right\} z_m^2, \qquad (9)$$

где учтено, что $\omega/\omega_k \sim 1$, и опущены члены в квадратных скобках выражения (6), которые в упомянутых условиях на три порядка меньше оставшихся. В этих условиях ϕ''_m практически не зависит от ω_k , так как зависимость от ω_k есть только в опущенных членах

чески: постоянно и занисимость (10) приобретает параболический вид

$$\mathbf{\tau} = \mathbf{V} \pi \mathbf{C} \mathbf{z}_m, \qquad (12)$$

где $C = 0,31 \cdot 10^{-10}$ с²/км². На рис. 2 приведена зависимость τ_m от полутолщины слоя z_m . Точками изображены значения τ_m , полученные с учетом



опущенных членов. Вилно, что зависимость (11) и (12) достаточно хорошо описывает связь та и zm.

В связи со сложностью выражения (6) получить более конкретные сведения о величине ϕ'' затруднительно, ибо ряд (6) сходится медленно. Так, согласно оценкам, для обеспечения 5% точности вычисления ϕ'' необходимо учитывать ілены ряда вплоть до n = 100. В пределах упомянутой точности, с использованием ЭВМ строились графики ϕ'' для некоторых характерных условий, позволяющие сделать достаточно общие выводы.

На рис. З приведены графики об для: $f - z_m = 150$, $2 - z_m = 120$, $3 - z_m = 90$ и $4 - z_m = 60$ км и $f_h = 10$ мГГи, где по оси абсинсс вместо р использовалась расстроика $\Delta f = f_h - f$ с учетом, что с большой точностью

$$\rho = \pi \frac{z_m}{\lambda_k} \frac{f_k^2 - f^2}{f_k^2} = 2\pi \frac{z_m}{\lambda_k} \frac{\Delta f}{f_k} = 2\pi \frac{z_m}{c} \dot{\Delta} f.$$
 (13)

Для использовавшихся значений Δf , z_m , f_k условия (4) выполнялись не хуже, чем

 $2 \cdot 10^{-3} \ll 1$ и $|\Delta f| \ll 7 \cdot 10^4$ Гц

соответственно.

n fan te ste de ker

Из графиков видно, что ф" ограничено при любых значениях Δf . Для сравнения на рис. 4 приведено поведение от для геометрико-оптического случая и строгого решения ($z_m = 120$ км, $f_k = 10$ мГГц). Видно, что $\phi_{crp} < \phi_{r,o}^{\prime}$. Далее сравним выражения для $\phi^{\prime\prime}$ и τ , полученные в [5] в приближении геометрической оптики с точным решением:

где $C' = 3, 3 \cdot 10$ км² с²/р.

Сравнивая $C(\rho)$ и $C'(\rho)$ данные на рис. 5, получаем при $\rho < 10$ сильное расхождение точного решения в приближении геометрической опти-

ки. Использование этого графика и соотношений (10) и (13) позволяет непосредственно строить графики типа рис. З для лю ых z_m в о ласти критической частоты параболического ионосферного слоя. Приведенные выше результаты о поведении т_т позволяют сделать важный вывод. В связи с ограниченностью величины Фт и соответственно т_т применение зондирующих импульсов длительностью $T > \tau_m$ позволяет иметь установившуюся часть сигнала, ч ринци е бе еч вае возможность ... экспериментального исследования $\varphi' \psi''$ в области f_h и при $f = f_h$. Согласно рассмотрению

[3] время установления τ получено в предположении, что в разложении ϕ (ω) можно ограничиться членом ϕ'' . Учет следующих членов существенно усложняет задачу. Однако в этом нет необходимости, если учесть что производные высших порядков ограничены и их вклад резко уменьшается с увеличением порядка. Учет производных высших порядков не · должен изменить в принципе факт существования максимальных значений т. Параметр т, введенный в [3], был получен без учета коэффициента отражения *R*.

ЛИТЕРАТУРА

1. Миркотан С. Ф., Шибаев З. К., Чан Тхан Хай. «Геомагнетизм и аэрономия», 3, 430, 1969.

2. Гусев В. Д., Драчев Л. А. «Радотехника и электроника», 1, 747, 1956. 3. Гинзбург В. Л. Распространение радиоволн и ионосфера. М., 1960. 4. Rydbeck O. E. On the propagation of radio waves. «Trans. Chalmers Univ. Gethenburg», No. 3, 1944. Rydbeck O. E. «Phil. Mag.», 34, 342, 1943. Шулкин Н. И., Миркотан С. Ф. Искажения импульсного радиосигнала

6.' в области критической частоты толстого параболического ионосферного слоя. Сб. Исследования по геомагнетизму, аэрономии и физике Солнца. Вып. 38, М., 1976.

Поступила в редакцию 21.4 1975 г.

Кафедра волновых процессов

