

- [5] S h a r m a R.C., L e o N g a i T.,  
C h a n g Y.A. // Journ. of Electron. Mater. 1987.  
V. 16. N 5. P. 307-314.
- [6] D e W i n t e r J.C., P o l l a c k M.A., S r i -  
v a s t a v a A.R., Z i s k i n d J.C. // Journ.  
of Electron. Mater. 1985. V. 4. N 6. P. 729-747.

Физико-технический  
институт им. А.Ф. Иоффе  
АН СССР, Ленинград

Поступило в Редакцию  
4 апреля 1989 г.

Письма в ЖТФ, том 15, вып. 12

26 июня 1989 г.

01

КОГЕРЕНТНОЕ ПОЛЕ ИСТОЧНИКА  
СКАЛЯРНЫХ ВОЛН НАД СТАТИСТИЧЕСКИ  
НЕРОВНОЙ СФЕРОЙ

А.С. Б р ю х о в е ц к и й, Л.А. П а з ы н и н

Теоретические исследования распространения волн над статисти-  
чески неровной поверхностью проводятся более четырех десятилетий,  
однако в вопросе о влиянии многократного рассеяния на ослабление  
поля не выходили за рамки случая шероховатой плоскости. Лишь  
в последнее время появились работы по анализу двумерной задачи  
рассеяния круговым цилиндром [1, 2]. Важный в практическом от-  
ношении случай статистически неровной сферы исследовался только  
в плане малых изменений поля без учета роли многократного рас-  
сеяния в множителе ослабления (см. лит. в [1]), хотя авторы ра-  
боты [3, 4] намеревались рассмотреть и его. Из-за отсутствия  
достаточно полного теоретического анализа волнового поля над ста-  
тистически неровной сферой применяют искусственный прием [5, 6]  
для оценки влияния неровностей, подставляя эффективный импеданс  
плоских волн, скользящих над шероховатой плоскостью, в решение  
для гладкой сферы.

Таким образом, важность и актуальность последовательного тео-  
ретического анализа влияния многократного рассеяния неровности-  
ми, хотя бы в приближении Бурре, на характеристики сферических  
волн над статистически неровной сферой большого радиуса очевидны.  
Настоящая работа посвящена такому анализу.

Наша цель состоит в нахождении решения уравнения Гельмгольца

$$\Delta \Pi + k^2 \Pi = -4\pi \delta(\vec{r} - \vec{r}_0), \quad (1)$$

удовлетворяющего условию излучения на бесконечности и гранично-  
му условию

$$\frac{\partial \Pi}{\partial N} = -ik\eta_0 \Pi \quad (2)$$

на случайной поверхности  $r = a + \xi(\varphi, \theta)$ , с малым импедансом  $|\eta_0| \ll 1$ , где  $a$  - радиус средней поверхности,  $\xi(\varphi, \theta)$  - случайная функция с нулевым средним,  $\vec{n}$  - нормаль. Предполагается малость ( $\frac{|\xi|}{a} \ll k|\xi| \ll 1$ ) и пологость ( $|\nabla \xi| \sim k|\xi|$ ) не-

ровностей, что позволяет применить теорию возмущений в нелокальных граничных условиях [5]. В сферической системе координат источник расположен на полярной оси  $r_0 = b$ ,  $\theta_0 = 0$ , зависимость от времени  $\exp(-i\omega t)$ . Представим  $\Pi = \rho + \rho$ , где  $\rho = \langle \Pi \rangle$  - среднее (когерентное) значение  $\Pi$  по ансамблю реализаций  $\xi(\varphi, \theta)$ , а  $\rho$  - флуктуации. Разложив граничное условие (2) в ряд Тейлора по  $\xi$  в окрестности  $r = a$  и ограничившись слагаемыми до второго порядка включительно, аналогичными тем, что в задаче о неровной плоскости [7], получим граничные условия на поверхности  $r = a$ :

$$\left(\frac{\partial}{\partial r} + ik\eta_0\right)\rho + \frac{\partial^3 \rho}{\partial r^3} \cdot \frac{\langle \xi^2 \rangle}{2} + \left\langle \left(\frac{\partial}{\partial r} + ik\eta_0\right) \frac{\partial \rho}{\partial r} \cdot \xi \right\rangle - \langle \nabla \rho \vec{n} \rangle = 0$$

$$\left(\frac{\partial}{\partial r} + ik\eta_0\right)\rho \left(\frac{\partial}{\partial r} + ik\eta_0\right) \frac{\partial \rho}{\partial r} \xi - (\nabla \rho \vec{n}) = 0. \quad (\vec{n} = \nabla \xi). \quad (3)$$

Представив все величины в (3) в виде разложений по сферическим функциям, после подстановки их в (3) с помощью суммирования рядов Клебша-Гордана [8] в чрезвычайно громоздких выражениях для  $\rho$  можно получить следующее выражение для среднего поля:

$$\rho(r, \varphi, \theta) = ik \sum_{n=0}^{\infty} (2n+1) \xi_n^1(kb) P_n(\cos \theta) \left\{ \psi_n(kr) + B_n \xi_n^1(kr) \right\}. \quad (4)$$

Здесь  $P_n(\cos \theta)$  - полиномы Лежандра,  $\psi_n(x)$ ,  $\xi_n^1(x)$  - сферические бesselовы функции, а коэффициенты отражения

$$B_n = - \left[ \beta(\psi_n(ka)) - \frac{k^2 b^2}{\pi a^2} \tilde{C}_n^{(0)}(ka) \right] \left[ \beta(\xi_n^1(ka)) - \frac{k^2 b^2}{\pi a^2} \tilde{C}_n^{(1)}(ka) \right]^{-1}, \quad (5)$$

причем  $\beta(\psi_n(ka)) = \psi_n(ka) \left[ (\ln \psi_n(ka))' + i\eta_0 \right] - \frac{k^2 b^2}{2} \psi_n'''(ka)$ ,  $\tau = \langle \xi^2 \rangle$ .

а выражение  $\beta(\xi_n^1(ka))$  получается из  $\beta(\psi_n(ka))$  соответствующей заменой аргумента. Далее для изотропного и однородного поля  $\xi(\vec{W}(\vec{x}))$  - пространственный спектр:

$$\tilde{C}_n^{(0)}(ka) = x^2 \sum_{m=0}^{\infty} \tilde{W}\left(\frac{m}{a}\right) (2m+1) \sum_{l=n-m}^{n+m} \frac{1+(-1)^l}{2} \left[ \xi_l'(ka) + i\eta_0 \xi_l'(ka) \right]^{-1} \times Q(x_l, x_n, \xi_l'(ka)) Q(x_l, x_n, \psi_n(ka)), \quad (6)$$

где  $Q(x_l, x_n, \xi_l'(ka)) = x_l x_n \xi_l'(ka) C(n, m, l; 1, 0, 1) - [\xi_l'(ka) + (\frac{2}{ka} - i\eta_0) \xi_l'(ka)] C(n, m, l; 0, 0, 0)$ ;  $x_s^2 = s(s+1)(ka)^{-2}$ .  $C(l_1, l_2, l; j, k, j+k)$  - коэффициенты Клебша-Гордана [8]. Аналогичное выражение  $\tilde{C}_n^{(1)}(ka)$  отличается от  $\tilde{C}_n^{(0)}(ka)$  из формулы (6) заменой  $\psi_n(ka)$  на  $\xi_n'(ka)$ .

Переход к гладкой сфере ( $\sigma \rightarrow 0$ ) приводит к известным представлениям [9]. В высокочастотной области ( $ka \gg 1$ ) для (4) можно получить в освещенной области отражательную формулу ([9], с. 386) с эффективным коэффициентом отражения  $V_{\text{эфф}}^2 = 1 - \frac{2}{\cos^2 \gamma} \eta_{\text{эфф}}(\mu)$ .

При этом эффективный импеданс

$$\eta_{\text{эфф}}(\mu) = \eta_0 - i \frac{\delta^2 k^2}{2} \left[ \frac{2}{ka} \left( 1 - 2 \frac{\mu^2}{k^2 a^2} + i\eta_0 \left( 1 - \frac{\mu^2}{k^2 a^2} \right) \right) \right] + \delta^2 k^2 \int_0^{\infty} \tilde{W}(x) x dx \int_0^{\pi} \left\{ \frac{\mu \xi}{k^2 a^2} - 1 + i \left( i\eta_0 - \frac{2}{ka} \right) \sqrt{1 - \frac{\xi^2}{k^2 a^2}} \right\} \frac{\frac{\mu \xi}{k^2 a^2} - 1 - i\eta_0 \left( \frac{i\eta_0}{ka} \right)}{\sqrt{1 - \frac{\xi^2}{k^2 a^2} + \eta_0}} d\varphi, \quad (7)$$

где  $\xi^2 = \mu^2 + a^2 x^2 + 2a\mu x \cos \varphi$ , а  $\mu = ka \sin \gamma$  ( $\gamma$  - угол падения плоской волны) - перевальное значение  $\mu$ . Для крупномасштабных неровностей ( $k \gg x$ ) в предельном случае  $a \rightarrow \infty$  (7) переходит в известное соотношение для шероховатой плоскости [7]. В области тени среднее поле представляет собой ряд по ползущим волнам, безразмерные волновые числа которых  $\mu = \mu_s$  определяются как корни уравнения

$$\xi_{\mu_s}'(ka) + \eta_{\text{эфф}}(\mu_s) \xi_{\mu_s}'(ka) = 0. \quad (8)$$

По порядку величины  $\mu_s \approx ka + \left(\frac{ka}{2}\right)^{1/3} e^{i\pi/3}$  (1), что в значительной мере отличается от значения  $\mu|_{\gamma=\frac{\pi}{2}} = ka$ , которое, как указывалось в начале сообщения, используется в качестве аргумента в  $\eta_{\text{эфф}}(\mu)$ , для оценок поля в тени шероховатой сферы [5, 6]. Однако вопрос о том, насколько при этом отличаются корни  $\mu_s$  уравнения (8) с таким значением  $\eta_{\text{эфф}}(\mu)$ , требует специальных численных исследований.

Полученные результаты имеют как самостоятельное значение в плане приложения к задачам акустики, так и для развития их применительно к распространению радиоволн над Землей.

- [1] П о п о в Ю.Ю. // Акуст. журн. 1985. Т. 31. № 6. С. 827-831.
- [2] П о п о в Ю.Ю. // Акуст. журн. 1987. Т. 33. № 2. С. 324-330.
- [3] N a k a y a m a J. // Rad. Sci. 1986. V. 21. N 4. P. 707-715.
- [4] O g u r a H., N a k a y a m a H. // J. Math. Phys. 1988. V. 29. N 4. P. 851-860.
- [5] Б а с с Ф.Г., Ф у к с И.М. Рассеяние волн на статистически неровной поверхности. М.: Наука, 1972. 424 с.
- [6] B a r r i s k D.E. // Rad. Sci. 1971. V. 6. N 5. P. 527-533.
- [7] Ф р е й л и х е р В.Д., Ф у к с И.М. // Изв. вузов, Радиофизика. 1976. Т. 19, № 3. С. 401-406.
- [8] В и л е н к и н Н.Я. Специальные функции и теория представления групп. М.: Наука, 1965. 588 с.
- [9] Х е н л Х., М а у э А., В е с т п ф а л ь К. Теория дифракции. М.: Мир, 1964. 428 с.

Поступило в Редакцию  
29 марта 1989 г.

Письма в ЖТФ, том 15, вып. 12

26 июня 1989 г.

05.2

## НОВЫЙ ТИП НЕОДНОРОДНОГО МАГНИТНОГО РЕЗОНАНСА В ТОНКИХ МАГНИТНЫХ ПЛЕНКАХ

А.Л. С у к с т а н с к и й, С.В. Т а р а с е н к о

Как известно, в ограниченных образцах магнетиков при определенных условиях возможно резонансное взаимодействие бегущих магнитостатических спиновых волн (МСВ) и обменных спиновых волн (ОСВ) (неоднородный спин-спиновый резонанс), приводящее к „расталкиванию” ветвей спин-волнового спектра, формированию в резонансной области магнитообменных спиновых колебаний и возникновению дополнительных максимумов поглощения СВЧ-поля [1]. Что же касается влияния магнитоупругого взаимодействия на характер распространения бегущих МСВ и ОСВ, то его величина вне условий спин-ориентационного фазового перехода (СОФП), как правило, является малой (безразмерный параметр линейного магнитофононного взаимодействия  $\xi^2 \sim 10^{-4} - 10^{-5}$  [2, 3], поэтому учет взаимодействия спиновой и упругой подсистем в тонких магнитных пленках (ТМП) обычно сводился к изучению резонансного взаимодействия МСВ и ОСВ с бегущими волнами упругих деформаций [4, 5].