

ЗАДАЧА ДЛЯ ПОВЕРХНОСТНЫХ  
МАГНИТОУПРУГИХ ВОЛН В УПРУГОЙ СРЕДЕ  
С ЦИЛИНДРИЧЕСКОЙ ПОЛОСТЬЮ

Овсепян В.В.

Վ. Վ. Հովսեփյան

Գլանային խոռոչով առածգական միջավայրում մագնիսաառածգական մակերևութային  
ալիքների խնդիրը

Աշխատանքում ուսումնասիրվել է հաստատուն մագնիսական դաշտում գտնվող իդեալական  
հաղորդիչ միջավայրի, խոռոչի ուղղությամբ տարածվող, մագնիսաառածգական մա-  
կերևութային ալիքների գոյության հարցը:

Մակերևութային ալիքների գոյության համար դուրս է բերված քվադրար պայման: Օգ-  
տագործելով Բեսելի ֆունկցիաների ասիմպտոտիկ բանաձևերը ստացվել է վերը նշված պայ-  
մանի մոտավոր տարբերակը:

Աշխատանքի վերջում Պուասոնի գործակցի և մագնիսական դաշտի մի քանի տարբեր  
արժեքների համար զետեղված են այդ պայմանի, ինչպես նաև նրա մոտավոր տարբերակի թվա-  
յին հաշվարկները:

V. V. Hovsepian

The problem for the surface magnitoeelastic waves in the elastic medium with the cylindrical cavity

В работе исследован вопрос существования поверхностных магнитоупругих волн для  
бесконечно упругого идеально - проводимого пространства с цилиндрической полостью. По  
направлению образующей цилиндра действует постоянное магнитное поле.

Для существования поверхностных волн получено достаточное условие и его  
приближенный вариант. Для этих условий приведены результаты численных расчетов при  
различных значениях магнитного поля и коэффициента Пуассона.

Задачам о распространении поверхностных волн в пространстве с  
цилиндрической полостью посвящен ряд работ [1-4]. В работе [5]  
рассмотрено влияние магнитного поля на распространение  
магнитоупругих цилиндрических волн сжатия от полости. В данной  
работе в цилиндрической системе координат  $(r, \varphi, z)$  исследуется  
распространение поверхностной магнитоупругой волны в бесконечном,  
упругом, идеально проводимом пространстве с цилиндрической

полостью. По направлению образующей цилиндрической полости действует постоянное магнитное поле  $(0, 0, H_0)$

1. Общие граничные условия при  $r = a$  возьмем в виде [6]

$$\begin{aligned} [\overline{H}^{(e)} - \overline{H}] \times \hat{n} &= \frac{4\pi}{c} \overline{J}_r + \frac{v_n}{c} [\overline{E}^{(e)} - \overline{E}], \quad [\overline{H}^{(e)} - \overline{H}] \hat{n} = 0 \\ [\overline{E}^{(e)} - \overline{E}] \hat{n} &= 4\pi\rho_s, \quad [\overline{E}^{(e)} - \overline{E}] \times \hat{n} = -\frac{v_n}{c} [\overline{H}^{(e)} - \overline{H}] \\ -\overline{\sigma}_r \hat{n} + [\overline{T}_r^{(e)} - \overline{T}_r] \hat{n} &= 0 \end{aligned} \quad (1.1)$$

где  $v_n = \frac{\partial u_r}{\partial t}$ ,  $\overline{J}_r$  - вектор плотности полного электрического тока;  $\rho_s$

объемная плотность электрического заряда;  $c$  - электродинамическая постоянная, численно равная скорости света в пустоте

( $c = 3 \cdot 10^{10}$  см/сек);  $\overline{\sigma}_r = \sigma_{rr} \hat{i}_r + \sigma_{r\varphi} \hat{i}_\varphi + \sigma_{rz} \hat{i}_z$ ;  $\overline{T}_r^* = \overline{T}_{rr}^* \hat{i}_r + \overline{T}_{r\varphi}^* \hat{i}_\varphi + \overline{T}_{rz}^* \hat{i}_z$  (под  $T^*$  понимается как  $T$ , так и  $T^{(e)}$ );  $\overline{H}$ ,  $\overline{H}^{(e)}$  и  $\overline{E}$ ,  $\overline{E}^{(e)}$  - векторы напряженности соответственно магнитного и электрического полей.

Уравнения Максвелла следующие:

$$\begin{aligned} r < a, \quad \text{rot } \overline{H}^{(e)} &= \frac{1}{c} \frac{\partial \overline{E}^{(e)}}{\partial t}, \quad \text{div } \overline{H}^{(e)} = 0, \quad \text{rot } \overline{E}^{(e)} = -\frac{1}{c} \frac{\partial \overline{H}^{(e)}}{\partial t}, \\ \text{div } \overline{E}^{(e)} &= 0. \end{aligned} \quad (1.2)$$

Учитывая

$$\begin{aligned} \overline{H} &= \overline{H}(h_r, h_\varphi, H_0 + h_z), \quad \overline{H}^{(e)} = \overline{H}^{(e)}(h_r^{(e)}, h_\varphi^{(e)}, H_0^{(e)} + h_z^{(e)}), \\ H_0 &= H_0^{(e)}, \quad \overline{E} = \overline{E}(e_r, e_\varphi, e_z), \quad \overline{E}^{(e)} = \overline{E}^{(e)}(e_r^{(e)}, e_\varphi^{(e)}, e_z^{(e)}), \quad \text{после ли-} \\ \text{неаризации тензора Максвелла получим граничные условия в виде} \\ h_z^{(e)} - h_z &= 4\pi c^{-1} J_\varphi, \quad h_\varphi^{(e)} - h_\varphi = 4\pi c^{-1} J_z, \quad J_z = 0 \\ e_r^{(e)} - e_r &= 4\pi\rho_s, \quad h_r^{(e)} = h_r, \quad e_z^{(e)} = e_z, \quad e_\varphi^{(e)} = e_\varphi \end{aligned} \quad (1.3)$$

$$\sigma_{rr} = -\frac{H_0}{4\pi} (h_z^{(e)} - h_z), \quad \sigma_{zz} = \frac{H_0}{4\pi} (h_r^{(e)} - h_r), \quad \sigma_{\varphi\varphi} = 0$$

Для идеального проводника

$$h_r = H_0 \frac{\partial u_r}{\partial z}, \quad h_\varphi = H_0 \frac{\partial u_\varphi}{\partial z}, \quad h_z = -H_0 \left( \frac{u_r}{r} + \frac{\partial u_r}{\partial r} + \frac{\partial u_\varphi}{r \partial \varphi} \right) \quad (1.4)$$

$$e_r = -\frac{H_0}{c} \frac{\partial u_\varphi}{\partial t}, \quad e_\varphi = \frac{H_0}{c} \frac{\partial u_r}{\partial t}, \quad e_z = 0 \quad (1.5)$$

2. Рассмотрим задачу в плоскости  $(r, z)$ . Компоненты перемещений  $u_r, u_z (u_\varphi = 0)$  и компоненты возмущенного электромагнитного поля не зависят от координаты  $\varphi$ . Рассматриваются установившиеся колебания.

Для этого случая из уравнения Максвелла имеем

$$r < a \quad \nabla^2 h_z^{(e)} = -\frac{\omega^2}{c^2} h_z^{(e)}, \quad \frac{\partial e_\varphi^{(e)}}{\partial z} + \frac{e_\varphi^{(e)}}{r} = \frac{i\omega}{c} h_z^{(e)} \quad (2.1)$$

$$\text{где } \nabla^2 = \frac{\partial^2}{\partial r^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} + \frac{\partial^2}{\partial z^2}.$$

Уравнения движения с учетом пондеромоторной силы будут

$$c_i^2 \left( \frac{\partial^2 u_r}{\partial r^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial u_r}{\partial r} - \frac{u_r}{r^2} \right) + c_i^2 \frac{\partial^2 u_r}{\partial z^2} + (c_i^2 - c_i'^2) \frac{\partial^2 u_r}{\partial r \partial z} + \frac{H_0}{4\pi\rho} \left( \frac{\partial^2 u_r}{\partial z^2} + \frac{\partial^2 u_r}{\partial r^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial u_r}{\partial r} - \frac{u_r}{r^2} \right) = -\omega^2 u_r \quad (2.2)$$

$$c_i^2 \left( \frac{\partial^2 u_z}{\partial r^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial u_z}{\partial r} \right) + c_i^2 \frac{\partial^2 u_z}{\partial z^2} + (c_i^2 - c_i'^2) \left( \frac{\partial^2 u_r}{\partial z \partial r} + \frac{1}{r} \frac{\partial u_r}{\partial z} \right) = -\omega^2 u_z$$

Постановка задачи следующая: решаются уравнения движения (2.2), уравнения Максвелла (2.1) с граничными условиями (1.3).

Применяя интегральное преобразование Фурье по  $z$  соответственно к уравнениям движения (2.2), к уравнениям (2.1) и к граничным условиям (1.3), получим

$$\left( c_i^2 + \frac{H_0^2}{4\pi\rho} \right) \left( \frac{d^2 u_1}{dr^2} + \frac{1}{r} \frac{du_1}{dr} - \frac{u_1}{r^2} \right) + \left[ \left( c_i^2 + \frac{H_0^2}{4\pi\rho} \right) \alpha^2 - \omega^2 \right] u_1 - i\alpha (c_i^2 - c_i'^2) \frac{du_1}{dt} = 0 \quad (2.3)$$

$$c_i^2 \left( \frac{d^2 u_1}{dr^2} + \frac{1}{r} \frac{du_1}{dr} \right) - (\alpha^2 c_i^2 - \omega^2) u_1 - i\alpha (c_i^2 - c_i'^2) \left( \frac{du_1}{dr} + \frac{u_1}{r} \right) = 0$$

$$\frac{d^2 h_1^{(e)}}{dr^2} + \frac{1}{r} \frac{dh_1^{(e)}}{dr} - \alpha^2 h_1^{(e)} = -\frac{\omega^2}{c^2} h_1^{(e)}, \quad \frac{de_2^{(e)}}{dr^2} + \frac{e_2^{(e)}}{r} = \frac{i\omega}{c} h_1^{(e)} \quad (2.4)$$

$$c_i^2 \frac{du_1}{dr} - i\alpha (c_i^2 - 2c_i'^2) u_1 + \frac{1}{a} (c_i^2 - 2c_i'^2) u_1 + \frac{H_0^2}{4\pi\rho} \left( \frac{du_1}{dr} + \frac{u_1}{r} \right) = -\frac{H_0}{4\pi\rho} h_1^{(e)}$$

$$\frac{du_1}{dr} - i\alpha u_1 = 0, \quad e_2^{(e)} = \frac{H_0 i\omega}{c} u_1 \quad (2.5)$$

где  $\alpha$  - параметр интегрирования (или волновое число по образующей цилиндрической полости);  $c_i$  и  $c_i'$  - скорости распространения

соответственно продольной и поперечной волны ;  $u_1, u_2, h_1^{(e)}$  и  $e_2^{(e)}$  интегральные преобразования Фурье соответственно функций  $u_r, u_z, h_z^{(e)}$  и  $e_\phi^{(e)}$ ;  $\rho$  - плотность материала.

Решения уравнений (2.3) и (2.4) имеют вид

$$u_1 = A_1 K_1(\lambda_1 r) + A_2 K_1(\lambda_2 r), \quad u_2 = B_1 K_0(\lambda_1 r) + B_2 K_0(\lambda_2 r) \quad (2.6)$$

$$h_1^{(e)} = D_0^{(e)} I_0(v_1 r), \quad e_2^{(e)} = -\frac{i\omega}{c v_1} D_0^{(e)} I_1(v_1 r) \quad (2.7)$$

где  $I_n(x)$  и  $K_n(x)$  ( $n=0,1$ ) - модифицированные функции Бесселя ;  $A_n$  и  $B_n$  - искомые постоянные

$$A_n = \varphi_n B_n, \quad \varphi_n = -(\lambda_n^2 c_i^2 + \omega^2 - \alpha^2 c_i^2) [i\alpha \lambda_n (c_i^2 - c_r^2)]^{-1} \quad (2.8)$$

$\lambda_n$  являются корнями характеристического уравнения

$$(1 + \theta\chi)\lambda^4 + [\eta(\theta\chi + \theta + 1) - \chi(1 + \theta) - 2]\lambda^2 + (1 + \chi - \eta)(1 - \theta\eta) = 0 \quad (2.9)$$

где  $\theta = c_r^2 / c_i^2$ ,  $\eta = \omega^2 (\alpha c_i)^{-2}$ ,  $\chi = H_0^2 / 4\pi\rho c_i^2$ ,  $\lambda_n = \lambda_n / \alpha$ .

Подставляя (2.6) и (2.7) в граничные условия (2.5), получим следующее дисперсионное уравнение :

$$\begin{aligned} R(\eta) \equiv & [\lambda_2^2(1 - 2\theta) - \theta\eta + 1] \{ (1 - 2\theta)(1 - \theta) + \theta(1 + \theta\chi)\lambda_2^2 + \\ & + (\theta\eta - 1)(1 + \theta\chi)\lambda_2 \frac{K_0(\lambda_2 \alpha a)}{K_1(\lambda_2 \alpha a)} - [\lambda_2^2(1 - 2\theta) - \theta\eta + 1] \times \\ & \times [(1 - 2\theta)(1 - \theta) + \theta(1 + \theta\chi)\lambda_1^2 + (\theta\eta - 1)(1 + \theta\chi)]\lambda_1 \times \\ & \times \frac{K_0(\lambda_1 \alpha a)}{K_1(\lambda_1 \alpha a)} - \theta(\theta\eta - 1) \left[ \frac{2}{\alpha a} + v_1 \chi \frac{I_0(v_1 \alpha a)}{I_1(v_1 \alpha a)} \right] (\lambda_2^2 - \lambda_1^2)(1 - \theta) = 0 \end{aligned} \quad (2.10)$$

где  $v_1 = (1 - \omega^2 / \alpha^2 c^2)^{1/2}$

Отметим, что для предельных случаев  $\chi = 0$  и  $\alpha a \rightarrow \infty$  из уравнений (2.10) получим дисперсионные уравнения, приведенные в работах [1] и [7].

Исследуем дисперсионное уравнение (2.10) в интервале  $0 < \eta < 1 + \chi$ .

При  $\eta = 0$   $\lambda_2^2 = 1$ ,  $\lambda_1^2 = \frac{1 + \chi}{1 + \theta\chi}$  и

$$R(0) = -\theta(1-\theta)^2 \left\{ -4\lambda_1 \frac{K_0(\lambda_1 \alpha a)}{K_1(\lambda_1 \alpha a)} + \frac{(2+\chi)^2}{1+\theta\chi} \frac{K_0(\alpha a)}{K_1(\alpha a)} + \frac{\chi}{1+\theta\chi} \times \right. \\ \left. \times \left[ \frac{2}{\alpha a} + \nu_1 \chi \frac{I_0(\nu_1 \alpha a)}{I_1(\nu_1 \alpha a)} \right] \right\} < 0.$$

$$\text{При } \eta = 1 + \chi \quad \lambda_2^2 = 0, \quad \lambda_1^2 = (1 - \theta\chi - \theta - \theta\chi^2)(1 + \theta\chi)^{-1}.$$

Для существования хотя бы одного решения в интервале  $0 < \eta < 1 + \chi$  достаточно потребовать  $R(1 + \chi) > 0$ , то есть

$$\frac{K_0\left(\alpha a \sqrt{(1 - \theta\chi - \theta - \theta\chi^2)/1 + \theta\chi}\right)}{K_1\left(\alpha a \sqrt{(1 - \theta\chi - \theta - \theta\chi^2)/1 + \theta\chi}\right)} > \frac{2}{\alpha a} \sqrt{(1 - \theta\chi - \theta - \theta\chi^2)/1 + \theta\chi} \quad (2.11)$$

При  $\chi = 0$  из условия (2.11) получим необходимое и достаточное условие для существования поверхностной волны без учета магнитного поля, приведенное в работе [1].

Если для больших аргументов в разложениях бесселевых функций сохранить только два слагаемых, то из условия (2.11) получим

$$8\sqrt{1 - \theta\chi - \theta - \theta\chi^2} (\alpha a)^2 - \frac{1}{\sqrt{1 + \theta\chi}} (17 - 16\theta - 15\theta\chi - 16\theta\chi^2) \alpha a - \\ - 6\sqrt{1 - \theta\chi - \theta - \theta\chi^2} > 0 \quad (2.12)$$

3. Некоторые результаты численных расчетов условия (2.11), (2.12) и работы [1] при различных значениях  $\theta = (1 - 2\nu)[2(1 - \nu)]^{-1}$  и  $\chi$  приведены в табл. 1 соответственно в столбцах I, II и III. Здесь  $\lambda$  - длина волны,  $D$  - диаметр цилиндра.

Таблица 1

v	$\lambda\theta^{-1} = \pi(\alpha a)^{-1}$					
	I		II			III
	$\chi = 10^{-5}$	$\chi = 0,05$	$\chi = 0,08$	$\chi = 0,1$	$\chi = 0,05$	
-0,5	1,88085	1,86336	1,8611	1,86051	1,79473	1,88359
-0,3	1,80385	1,77336	1,76151	1,7565	1,74445	1,80721
0	1,6626	1,61231	1,58634	1,57084	1,62548	1,66828
0,3	1,47025	1,39671	1,35531	1,32878	1,45033	1,48358
0,5	1,26903	1,15105	1,04744	1,03761	1,29118	1,31628

Для фиксированного значения  $\nu$  и  $\chi$ , если  $\alpha a > \pi D \lambda^{-1}$ , существует поверхностная волна, скорость которой дается решением уравнения

(2.10) в промежутке  $0 < \eta < 1 + \chi$ . Отметим, что в случае задачи с учетом магнитного поля поверхностная волна возникает при больших значениях параметра  $\alpha a$ , чем при аналогичной задаче без учета магнитного поля. Отметим также, что с увеличением значения напряженности магнитного поля увеличивается величина параметра  $\alpha a$ .

Автор выражает благодарность Белубекяну М. В., а также участникам семинара "Волновые процессы" Института механики НАН Армении за ценные советы при обсуждении работы.

## ЛИТЕРАТУРА

1. Белубекян М. В., Овсепян В. В. Об условии существования поверхностной волны для упругого пространства с цилиндрической полостью. - Докл. АН Армении, 1990, т. 91, N 4, с. 169-172.
2. Миндлин Я. А. Распространение волн по поверхности бесконечно длинного цилиндра, представляющего собой вырез в бесконечно упругом пространстве. - ДАН СССР, 1944, т. 42, N 4, с. 155-159.
3. Викторов И. А. Волны типа рэлеевских на цилиндрических поверхностях. - Акуст. ж., 1958, т. 1У, вып. 2, с. 131-136.
4. Biot M. A. Propagation of Elastic Waves in Cylindrical Vessels Containing a Fluid. - J. App. ph. 1952, vol. 23, N 9, p. 997-1005.
5. Селезов И. Т., Селезова Л. В. Волны в магнитоупругих средах. - Киев: Наукова думка, 1975. 164 с.
6. Амбарцумян С. А., Белубекян М. В. Колебания и устойчивость токонесущих упругих пластин. - Ереван: Изд. АН Армении, 1992. 124 с.
7. Kaliski S., Rogula D. Rayleigh waves in a magnetic fields in the case of a perfect conductor. - Proc. Vibr. Probl., Pol Acad. Sci., 1960, 1, N 5, p. 63-80.

Институт механики НАН Армении

Поступила в редакцию

12. 09. 1994