Beemhuk

МОСКОВСКОГО УНИВЕРСИТЕТА

№ 3-1972

УДК 534.26

= Car

В. К. КУЗНЕЦОВ

РЕФРАКЦИЯ НОРМАЛЬНЫХ ВОЛН В КЛИНЕ, ЛЕЖАЩЕМ НА ПОЛУПРОСТРАНСТВЕ

Исследуется гидроакустическая задача распространения низкочастотного звука в прибрежной полосе шельфа в условиях переменной глубины. В соответствии с принятыми в гидроакустике и геофизике представлениями область шельфа рассматривается как клиновидная область.

Геометрия задачи изображена на рисунке. Клиновидная область с углом раствора Φ характеризуется волновым числом среды k_1 и плотностью ρ_1 , полупространство — соответственно k_2 и ρ_2 . Полупространство считаем жидким, как это принято в теории распространения звука в мелком море [1]. Звуковое поле представим величиной звукового потенциала ψ :

$$\frac{\partial^2 \psi_1}{\partial z^2} + \frac{\partial^2 \psi_1}{\partial r^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial \psi}{\partial r} + \frac{1}{r^2} \frac{\partial^2 \psi_1}{\partial q^2} + k_1^2 \psi_1 = 0 \quad (0 \leqslant \varphi \leqslant \Phi), \tag{1}$$

 $\frac{\partial \psi_2}{\partial z^2} + \frac{\partial \psi_2}{\partial r^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial \psi_2}{\partial r} + \frac{1}{r^2} \frac{\partial \psi_2}{\partial \varphi^2} + \frac{k_2^2}{k_2^2} \psi_2 = 0 \quad (0 \leqslant \varphi \leqslant \pi + \Phi).$

При этом $\rho_1\psi_1 = \rho_2\psi_2$ на границе $\phi = \Phi$; $\phi_1 = 0$ на $\phi = 0$;

$$\psi_2 = 0$$
 ha $\varphi = \Phi + \pi;$ $\frac{\partial \psi_1}{\partial \varphi} = \frac{\partial \psi_2}{\partial \varphi}$ ha $\varphi = \Phi.$

Характер граничных условий на $\varphi = \Phi$ не позволяет получить строгое решение в разделенном относительно координаты φ виде. Однако для достаточно больших значений *г* можно получить приближенное решение в виде ряда нормальных волн путем не строгого разделения:

$$\psi_{1} = u_{1}(r, z) F_{1}(\varphi, \mu(r)),$$

$$\psi_{2} = u_{2}(r, z) F_{2}(\varphi, \mu(r)).$$
(2)

Произведя преобразования

$$U_1(r, z) = \frac{W_1(r, z)}{\sqrt{r}}; \quad U_2(r, z) = \frac{W_2(r, z)}{\sqrt{r}},$$
(3)

путем подстановки (3) и (2) в (1) перейдем к уравнениям

3 ВМУ, № 3, физика, астрономия

@walter______

293

$$\frac{\partial^{2} W_{1}}{\partial z^{2}} + \frac{\partial^{2} W_{1}}{\partial r^{2}} + \left(k_{1}^{2} - \frac{4\mu_{1}^{2}(r) - 1}{4r^{2}}\right) W_{1} = 0,$$

$$\frac{\partial^{2} W_{2}}{\partial z^{2}} + \frac{\partial^{2} W_{2}}{\partial r^{2}} + \left(k_{2}^{2} + \frac{4\mu_{2}^{2}(r) + 1}{4r^{2}}\right) W_{2} = 0,$$

$$(4)$$

$$\frac{\partial^{2} F_{1}}{\partial \varphi^{2}} + \mu_{1}^{2}(r) F_{1} = 0;$$

$$\frac{\partial^{2} F_{2}}{\partial \varphi^{2}} - \mu_{2}^{2}(r) F_{2} = 0.$$

$$(5)$$

$$\frac{\varphi = 0}{\varphi_{2}, \kappa_{2}}$$

$$P_{\text{HC}} 1$$

$$P_{\text{HC}} 2$$

Величины $\mu_1^2(r)$ и — $\mu_2^2(r)$ играют роль констант разделения и определяются из граничных условий. Граничные условия можно переписать в таком виде:

$$W_1(r, z) \equiv W_2(r, z) \equiv W(r, z); \quad F_1 \rho_1 = F_2 \rho_2 \text{ ha } \phi = \Phi; \quad F_1 = 0 \text{ ha } \phi = 0$$

 $F_2 = 0 \text{ ha } \phi = \Phi + \pi; \quad \frac{\partial F_1}{\partial \phi} = \frac{\partial F_2}{\partial \phi} \text{ ha } \phi = \Phi.$

Решение уравнений (5) возьмем в виде $F_1 = A_1 \sin \mu$, $\varphi \, u \, F_2 = A_2 e^{-\mu_2 \varphi}$, удовлетворяющем условию $F_1 = 0$ на $\varphi = 0$ и приближенному условию $F_2 \approx 0$ на $\varphi = \Phi + \pi$. Очевидно условие $W_1 \equiv W_2$ удовлетворяется только. в том случае, если коэффициенты при W_1 и W_2 в уравнении (4) равны, т. е.

$$k_1^2 - \mu_1^2/r^2 = k_2^2 + \mu_2^2/r^2.$$
 (6)

Из условия на границе $\varphi = \Phi$ находим $\frac{A_1}{A_2} = \rho_2/\rho_1 e^{-\mu_2} \otimes \frac{1}{\sin \mu_1 \Phi}$ и $\mu_1 = -\mu_2 \rho_1/\rho_2 \operatorname{tg}(\mu_1 \Phi)$. С помощью (6) исключаем μ_2 и получаем дисперсионное уравнение

$$\operatorname{tg} \mu_{1} \Phi = l \frac{\mu_{1}}{\sqrt{k_{1}^{2} r^{2} (1 - n^{2}) - \mu_{1}^{2}}}; \quad n = k_{2}/k_{1}; \quad l = \rho_{2}/\rho_{1}; \quad (7)$$

Оно аналогично дисперсионному уравнению в задаче для плоского слоя, лежащего на полупространстве [1]. Запишем его в другом виде, явно, содержащем порядок нормальной волны *m*:

$$\mu_{1} = m \frac{\pi}{\Phi} - \frac{1}{\Phi} \operatorname{arctg} \left[\rho_{2} / \rho_{1} \frac{\mu_{1}}{\sqrt{k_{1}^{2} r^{2} (1 - n^{2}) - \mu_{1}^{2}}} \right]; \quad m = 1, 2, 3, \ldots$$
 (8)

Величины μ_1 и μ_2 определяют профиль нормальной волны, т. е. распределение звукового давления по координате φ . Они находятся из (8) и (6).

Распределение поля нормальной волны в плоскости (r, z), т. е. функция W(r, z), определяется уравнением:

$$\frac{\partial^2 W}{\partial z^2} + \frac{\partial^2 W}{\partial r^2} + (k_1^2 - \mu_1^2/r^2) W = 0, \qquad (9),$$

полученным из (4) с учетом (6) и при $\mu_1 \gg 1$. (Единица в выражении $\frac{4\mu^2 - 1}{4r^2}$ уравнений (4) учитывает дифракцию на угловой точке [2]. У нормальных волн не нулевого порядка дифракция на угловой точке не играет заметной роли даже в случае клина с идеально отражающими границами.)

Из (9) следует, что здесь, как и в «идеальном» клине [3], нормальная волна распространяется подобно волне в слоистонеоднородной сре-

де с показателем преломления $n_m = V$

 $\frac{\mu_1^2}{1-\frac{\mu_1^2}{k_1^2 r^2}}$, испытывая рефрак-

цию. Существенное усложнение в сравнении со случаем «идеального» клина привносится фактом зависимости μ_1 от r, выраженной трансцендентным уравнением (8). Формальное решение (9) в случае «плоской» нормальной волны, распространяющейся из $r = \infty$, можно написать в виде приближения ВКБ

$$ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \mu_{1}^{2}/k_{1}^{2} r^{2}} dr\right) ,$$

$$W \left(r, z\right) = \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \mu_{1}^{2}/k_{1}^{2} r^{2} \cdot dr} + \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \mu_{1}^{2}/k_{1}^{2} r^{2}} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \mu_{1}^{2}/k_{1}^{2} r^{2}} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \mu_{1}^{2}/k_{1}^{2} r^{2}} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \mu_{1}^{2}/k_{1}^{2} r^{2}} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \mu_{1}^{2}/k_{1}^{2} r^{2}} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \mu_{1}^{2}/k_{1}^{2} r^{2}} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \mu_{1}^{2}/k_{1}^{2} r^{2}} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \mu_{1}^{2}/k_{1}^{2} r^{2}} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \mu_{1}^{2}/k_{1}^{2} r^{2}} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \mu_{1}^{2}/k_{1}^{2} r^{2}} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \mu_{1}^{2}/k_{1}^{2} r^{2}} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \frac{ik_{1} \left(\cos \gamma_{0} z + \int_{r_{1}}^{r_{2}} \sqrt{\sin^{2}$$

Через у₀ обозначен угол первоначального направления распространения, отсчитываемый от оси *z*.

Из дисперсионного уравнения (8) видно, что по отношению к нормальной волне заданного порядка *m* вся область клина разбивается на две подобласти, разграниченные прямой

$$r = r_m = \frac{(2m-1)\pi}{2k_1 \Phi \sqrt{1-n^2}}.$$
 (11)

В подобласти $r > r_m \mu_1$ принимает вещественные значения. Эту подобласти $r > r_m \mu_1$ принимает вещественные значения. Эту подобласть мы будем называть волноводной зоной. В ней допустимо нестрогое разделение переменных и поле представляется в виде ряда не взаимодействующих между собой и не затухающих нормальных волн. Подобласть $r < r_m$ будем называть неволноводной зоной, а границу $r = r_m$ — линией выхода нормальной волны из клина в полупространство. Смысл последнего определения виден из рис. 2, где изображена последовательность профилей нормальной волны первого порядка для различных значений r. В области больших значений $r \mu_1 \approx m \frac{\pi}{\Phi}$, т. е.

профиль нормальной волны почти не отличается от профиля нормальной волны в клине с акустически мягкими границами. По мере приближения к линии $r = r_m$ максимум профиля опускается и вместе с тем растет его экспоненциальная часть в полупространстве — нормальная волна как бы медленно погружается в полупространство. На линии $r = r_m$ максимум профиля достигает границы $\varphi = \Phi$. (Если речь идет о нормальной волне второго или более высокого порядка, то имеется в виду нижний максимум ее профиля.) На линии $r = r_m \mu(r_m) = m \frac{\pi}{\Phi} - \frac{\pi}{2\Phi}$, как в плоском слое критической толщины. Таким образом, наряду с рефракцией нормальной волны в «горизонтальной» плоскости (r, z) здесь имеет место также смещение нормальной волны в

3*

вертикальной плоскости z = const, которое приводит при определенных условиях к излучению энергии нормальной волны в полупространство в окрестности линии $r = r_m$. При этом происходит также частичное отражение нормальной волны обратно в волноводную зону. Однако преломленная в полупространство часть нормальной волны является преобладающей в типичных гидроакустических ситуациях, так что имеет смысл говорить о выходе нормальных волн из клина в полупространство [4].

Дисперсионное уравнение (8) в неволноводной зоне не работает, и полученные результаты непосредственным образом не применимы для описания полей, вышедших в полупространство нормальных волн. Тем не менее с помощью представления нормальных волн в клине в виде волн Брюллюэна, претерпевающих многократные отражения от границ клина, оказалось возможным описать и выход нормальных волн в полупространство и наблюдающееся при этом их частичное отражение в волноводную зону. Здесь мы ограничимся главным образом рассмотрением явления рефракции нормальных волн в волноводной зоне и связанных с ним аспектов задачи.

Дисперсионное уравнение в виде трансцендентного уравнения (8), не разрешенного относительно μ_1 , не годится для аналитических операций, требующих определения μ_1 . Поэтому перейдем от (8) к параметрической системе двух уравнений. Сделаем это с помощью представления нормальной волны в клине в виде пары волн Бриллюэна [2].

Компоненты волновых векторов волн Бриллюэна нормальной волны, приходящей из $r = \infty$ под углом γ_0 к оси z, запишутся следующим образом:

$$k_{z} = k_{1} \cos \gamma_{0}; \quad k_{s} = \pm \frac{\mu_{1}(r)}{r}; \quad k_{r} = \sqrt{k_{1}^{2} - k_{5}^{2} - k_{r}^{2}} = k_{1}^{2} \times \sqrt{\sin^{2} \gamma_{0} - \frac{\mu_{1}^{2}(r)}{k_{1}^{2} r^{2}}}.$$
(12)

Компоненты k_r и k_z образуют волновой вектор нормальной волны. Если через у обозначить угол между касательной к лучу нормальной волны в текущей точке и осью z, то получим

$$tg \gamma = \frac{dr}{dz} = k_r/k_z = \sqrt{tg^2 \gamma_0 - \frac{\mu_1^2(r)}{k_1^2 r^2 \cos^2 \gamma_0}}$$
(13)

или

$$k_1 r = \mu_1(r) \frac{\cos \gamma}{\sqrt{\cos^2 \gamma - \cos^2 \gamma_0}}.$$
 (14)

Подставив (13) в (8), получим

$$\mu_1 \Phi = m\pi - \operatorname{arctg} \left[l \sqrt{\frac{\cos^2 \gamma - \cos^2 \gamma_0}{\cos^2 \gamma_0 - n^2 \cos^2 \gamma}} \right].$$
(15)

Уравнения (14) и (15) образуют параметрическую систему уравнений, эквивалентную уравнению (8). Параметр у изменяется в пределах $0 \leq \gamma \leq \gamma_0$. Еще проще записать систему через параметр

$$\psi_1 = \arcsin\left(\frac{\cos\gamma_0}{\cos\gamma}\right),\tag{16}$$

$$k_{1}r = \mu_{1}/\cos\psi_{1};$$

$$\mu_{1}\Phi = m\pi - \arctan\left[l\frac{\cos\psi_{1}}{\sqrt{-\sin^{2}\psi_{1} - n^{2}}}\right],$$
(17)

296

Параметр ψ_1 имеет смысл угла падения волны Бриллюэна на плоскость $\varphi = \text{const}$, что легко видеть из сравнения (12) и первого уравнения системы (17); $\cos \varphi_1 = k_s/k_1 = \mu_1/k_1 r$. Заметим, что первое уравнение системы (17) можно рассматривать как обобщенное выражение инварианта Вестона [5], выведенного им для частного случая плоской задачи, когда $\gamma_0 = \pi/2$, и зеркально отражающих границ, когда $\mu_1 = \text{const} = = \pi/\Phi$. Систему (17) нетрудно приспособить и для параметрического представления дисперсионного уравнения в задаче для плоского слоя.

Одной из характерных линий в рефракционной картине является линия поворота нормальной волны (точка поворота в теории ВКБ). Из (10) видно, что на этой линии $r = r_{пов} = \mu_1/k_1 \sin \gamma_0$. Найдем ее из системы (17), применив к системе условие $\gamma = 0$, $\psi_1 = \arcsin(\cos \gamma_0)$:

$$r_{\rm nob} = \frac{1}{k_1 \Phi \sin \gamma_0} \left\{ m\pi - \arctan \left\{ l \frac{\sin \gamma_0}{\sqrt{\cos^2 \gamma_0 - n^2}} \right\} \right\} \quad (19)$$

Отсюда видно, что если соз $\gamma_0 > n$, то $r_{\text{пов}} > r_m$ и нормальная волна, не доходя до границы волноводной зоны, отражается путем рефракции в сторону $r = \infty$. В этом случае нормальная волна нигде не выходит из клина. В предельном случае

$$\cos \gamma_0 = \cos \gamma_{on} = n, \tag{20}$$

 $r_m = r_{\text{пов}}$, т. е. линия поворота совпадает с границей волноводной зоны. В случае $\cos \gamma_0 < n$ нормальная волна выходит на $r = r_m$ из волноводной зоны и, следовательно, из клина.

Таким образом, при условии $\cos \gamma_0 \ge n$ наблюдается полное отражение нормальной волны в сторону $r = \infty$ аналогично полному внутреннему отражению плоской волны от плоской границы раздела с показателем преломления *n*. В этой аналогии нет ничего неожиданного, если учесть, что условие $\cos \gamma_0 \ge n$ эквивалентно условию $\sin \psi_1 \ge n$, т. е. условию полного внутреннего отражения волны Бриллюэна, падающей на границу $\varphi = \Phi$ под углом ψ_1 . Подстановкой tg $\gamma = dr/dz$ в (14) и (15) получается дифференциальное уравнение луча нормальной волны

$$k_{1}r\Phi\sqrt{\sin^{2}\gamma_{0}-\cos^{2}\gamma_{0}\left(\frac{dr}{dz}\right)^{2}} = m\pi - \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \left[\sqrt{\frac{\sin^{2}\gamma_{0}-\cos^{2}\gamma_{0}\left(\frac{dr}{dz}\right)^{2}}{\cos^{2}\gamma_{0}-n^{2}+\cos^{2}\gamma_{0}\left(\frac{dr}{dz}\right)^{2}}} \right].$$
(21)

Уравнение (21) в результате интегрирования и уравнение (19) дают параметрическую систему уравнений лучей нормальной волны. Для расходящейся из точки $r=r_0$ (z=0) нормальной волны эта система имеет вид

$$r = \frac{1}{\Phi k_1 \cos \psi_1} \left\{ m\pi - \operatorname{arctg} \left[l \frac{\cos \psi_1}{\sqrt{\sin^2 \psi_1 - n^2}} \right] \right\};$$
(22)

 $z = \frac{\sin\psi_0\cos\vartheta_0}{1 - \sin^2\psi_0\cos^2\vartheta_0} \left\{ \pm r\sqrt{\sin^2\psi_1 - \sin^2\psi_0\cos^2\vartheta_0} \pm r_0\sin\psi_0\sin\vartheta_0 + \right.$

297

$$+\frac{\sqrt{1-n^{2}}\operatorname{art}h}{\Phi k_{1}\sqrt{a}\operatorname{arct}h}\left[\frac{\pm l\sqrt{a}\sqrt{1-n^{2}}[\pm\sqrt{(\sin^{2}\psi_{1}-\sin^{2}\psi_{0}\cos^{2}\vartheta_{0})(\sin^{2}\psi_{0}-n^{2}\pm}{a\sqrt{(\sin^{2}\psi_{1}-n^{2})(\sin^{2}\psi_{0}-n^{2})}\mp l^{2}(1-n^{2})\sin\psi_{0}\sin\vartheta_{0}\times}\times\frac{\pm\sin\psi_{0}\sin\vartheta_{0}\sqrt{\sin^{2}\psi_{1}-n^{2}}}{\sqrt{\sin^{2}\psi_{1}-\sin^{2}\psi_{0}\cos^{2}\vartheta_{0}}}\right].$$
(23)

Здесь ψ_0 значение параметра ψ_1 в точке источника (r_0 , 0), ϑ_0 — угол выхода луча относительно оси z, $a = \sin^2\psi_0 \cos^2\vartheta_0 + l^2(1-\sin^2\psi_0\cos\vartheta_0)$. Верхний знак перед радикалом берется до точки поворота луча, где



Рис. З

Рис. 4

 $\sin \psi_1 = \sin \psi_0 \cos \vartheta_0$, нижний — после точки поворота. В промежутке углов $\cos \vartheta_{\partial n} < |\cos \vartheta_0| < 1$ берется arth, вне этого промежутка берется arcth. Предельный угол $\vartheta_{0n} = \arccos n / \sin \psi_0$; на рис. 3 и 4 изображены лучевые картины расходящейся нормальной волны в клине $\Phi = 4^\circ$, n ==0.64, l=1.59, f=33 кец для m=1 и m=3 соответственно. (Пунктиром для сравнения изображены лучи нормальной волны в идеальном клине при соответствующих условиях.) Центральный участок фронта нормальной волны $\vartheta_{0n} < \vartheta_0 < \pi - \vartheta_{0n}$ пересекает границу волноводной зоны $r = r_n$, а примыкающие к нему фланги $0 < \vartheta_0 < \vartheta_{0n}$, $\pi - \vartheta_n < \vartheta_0 < \pi$ полностью отражаются в результате рефракции в сторону $r = \infty$. Профиль нормальной волны опускается в полупространство по мере движения волны вдоль луча до точки поворота (см. рис. 2), за точкой поворота он снова поднимается.

Из дисперсионного уравнения (8) следует, что с увеличением порядка *т* нормальная волна в «неидеальном» клине становится подобной нормальной волне в «идеальном» клине, поскольку зависимая от / часть µ1, никогда не превышающая л/2, становится незначительной добавкой к константе $m \frac{\pi}{\Phi}$, представляющей μ в «идеальном» клине.

Расчет интерференционной структуры поля расходящейся нормальной волны связан с еще более громоздкими, чем в «идеальном» клине [6], выражениями. Приведем лишь некоторые асимптотические оценки дальнего поля для достаточно больших значений r. Граница зоны тени в дальнем поле определяется асимптотой каустики

$$\sin \gamma_0 = \frac{\mu_1(r)}{k_1 r_0} \tag{24}$$

(γ_0 имеет смысл полярного угла), $\gamma_0 = \arccos \frac{2}{\sqrt{r^2 + r^2}}$.

Из (8) видно, что, если r_0 достаточно велико, то $\mu_1(r_0) = m \frac{\pi}{\alpha}$,

и, следовательно, асимптоты каустики, определяющие ширину характеристики направленности поля нормальной волны в клине от точечного источника, рассчитываются по формуле «идеального» клина.

Амплитуда $|W_m|$ прямой волны (прямую волну представляет участок фронта $\pi < \vartheta_0 < 2\pi$, отраженную $-0 < \vartheta_0 < \pi$) определяется выражением

 $|W_{m}^{-}| = A \frac{k_{1}r_{0}\sin\gamma_{0}}{\sqrt{k_{1}^{2}r_{0}^{2}\sin^{2}\gamma_{0} - \mu_{1}^{2}(r)}},$ отраженной волны — $|W_{m}^{+}| = A V(\gamma_{0}) \times \frac{k_{1}r_{0}\sin\gamma_{0}}{\sqrt{k_{1}^{2}r_{0}^{2}\sin^{2}\gamma_{0} - \mu_{1}^{2}(r_{0})}}.$

Коэффициент A определяется мощностью источника, $V(\gamma_0)$ — модуль коэффициента отражения.

В первом приближении

$$|V\gamma_{0}| = \prod_{j}^{N} v(\psi_{zj}),$$

$$v(\psi_{zj}) = \frac{l\cos\psi_{zj}\sin\gamma_{0} - \sqrt{n^{2} - 1 + \cos^{2}\psi_{zj}\sin^{2}\gamma_{0}}}{l\cos\psi_{zj}\sin\gamma_{0} + \sqrt{n^{2} - 1 + \cos^{2}\psi_{zj}\sin\gamma_{0}}},$$

$$\psi_{zj} = \arccos\frac{\sqrt{1 - n^{2}}}{\sin\gamma_{0}} - (2j - 1)\Phi, \quad j = 1, 2, 3, \dots N,$$

$$N = \left\{ \arccos\left[\sqrt{1 - n^{2}}\right] / \sin\gamma_{0} - \frac{1}{\Phi} \right\}$$

(N -округленная до целого числа величина). Отражение центральной части фронта $\vartheta_{0n} < \vartheta_0 < \pi$ происходит в неволноводной зоне и сопровождается ослаблением волны за счет

преломления в полупространство.

При не очень малых n и малых Φ амплитуда в центральной части отраженной волны незначительна. Это видно из графиков рис. 5, построенных для четырех случаев: 1 - n = 0.64; l = 1.59; $\Phi = 4^{\circ}$; 2 - n = 0.64, l = 1.59; $\Phi = 12^{\circ}$; 3 - n = 0.83, l = 0.37, $\Phi = 4^{\circ}$ и $4 - \Phi = 12^{\circ}$. При некогерентном сложении прямой и отраженной волны получаем



$$|W_{m}| = |W_{m}| + |W_{m}^{+}| = [1 + (V(\gamma_{0})]J \frac{k_{1}r_{0}\sin\gamma_{0}}{k_{1}^{2}r_{0}^{2}\sin^{2}\gamma_{0} - \mu_{1}^{2}(r_{0})}.$$

Это выражение не описывает поле в зоне тени, в окрестности каустики, поскольку на каустике оно обращается в ∞ . В зоне тени, на каустике и в ее окрестности поле описывается функцией Бесселя

$$W_m \mid \approx A J_{\mu_1(r_0)} \left(k_1 r_0 \sin \gamma_0 \right)$$
 в промежутке углов $0 \leqslant \gamma_0 \leqslant \arcsin \frac{\mu_1(r)}{k_1 r_0} + \Delta \, \delta_0.$

Поле точечного источника в клине с координатами $r = r_0, z = 0$ и $\phi = \phi_0$ представляется рядом нормальных волн, содержащим практически конечное число членов:

$$\psi = 2A \frac{\pi}{\Phi} \sum_{m=1}^{M} \frac{1}{F(\mu)} \sin \left[\mu(r_0) \varphi_0\right] \sin \left[\mu_1(r_0) \varphi\right] Wm(r, z).$$

Число *M* равно числу нормальных волн, для которых $z_0 \ge r_m$, т. е. $M = \{k_1 r_0 \Phi \sqrt{1 - n^2} + \pi/2\}.$

На основании изложенных результатов, описывающих поля нормальных волн, рассчитывается распространение низкочастотного звука в полосе шельфа. Для расчета высокочастотных полей в полосе шельфа можно воспользоваться методом мнимых источников [7]. Тот или другой метод выбирается путем сравнения чисел M и $N = \{\frac{2\pi}{2}\}$ (число мни-וסו

мых источников, исключая дифракционные). Если число нормальных волн *М* больше числа мнимых источников *N*, то для расчета поля наряду с методом нормальных волн, незаменимого в периферийной области, целесообразно прибегать к методу мнимых источников в «центральной» части освещенной области. В качестве условной границы между «центральной» и периферийной областью можно принять линию каустики *N*-й нормальной волны.

ЛИТЕРАТУРА

- 1. Бреховских Л. М. Волны в слоистых средах. М., Изд-во АН СССР, 1957. стр. 437.
- 2. Кузнецов В. К. Представление волноводного поля в клине от точечного источника в виде волн Бриллюэна. VI Всесоюзная акустическая конференция (A-IV-5). M., 1968.
- 3. Кузнецов В. К. «Акустический журнал», 5, 2, 170—175, 1959. 4. Кузнецов В. К., Низамов В. Т. Труды VI Всесоюзной акустической конференции, (A-IV-6), М., 1968.
- 5. Weston D. E. Guided Propogation in a slowly varying Medium. Proc. Phys. Soc. (London), 73, 365-384, 1959.
- 6. Кузнецо́в В. К. «Вестн. Моск. ун-та», физ., астрон., № 3, 19—21, 1967.

7. Кузнецов В. К. «Акустический журнал», 18, 2, 1972.

Поступила в редакцию 1.3 1971 r.

Кафедра акустики