

Ал. А. Ковтун, В. И. Кучер

ЛУЧЕВОЙ МЕТОД ВЫЧИСЛЕНИЯ СЕЙСМИЧЕСКИХ ОБЪЕМНЫХ ВОЛН В КУСОЧНО-ОДНОРОДНОЙ ИЗОТРОПНОЙ УПРУГОЙ СРЕДЕ С ПОРИСТЫМИ ФЛЮИДОНАСЫЩЕННЫМИ СЛОЯМИ

Целью настоящей статьи является обобщение теории лучевого метода вычисления полей объемных волн на случай модели кусочно-однородной изотропной упругой среды, в которой каждый из блоков в общем случае может быть либо упругопористым и флюидонасыщенным, либо чисто упругим (непористым). Описание упругопористой насыщенной среды дается в рамках теории А. Био [1] с учетом диссипации. При помощи лучевого метода строится решение для поля смещений продольных и поперечных волн в форме главного члена нестационарного лучевого разложения и примесных составляющих следующего члена разложения. Продолжение волнового поля через границы разделов осуществляется при помощи учета соответствующих условий контакта соприкасающихся (пористых либо непористых) сред. В первых трех разделах дается вывод уравнений эйконала, а также формул для амплитуд основных и примесных составляющих полей смещений продольных и поперечных волн в среде Био. В двух последних разделах приводится методика вычисления волновых полей в слоисто-однородной среде, включающая алгоритмы пересчета вспомогательных величин на границах раздела сред и вычисления амплитуд отраженных и преломленных волн.

1. Основные соотношения. Уравнения эйконала для среды Био

1. Уравнения движения упруго-пористой насыщенной флюидом среды, записываемые относительно вектора смещений \mathbf{U} упругого пористого каркаса и вектора смещений \mathbf{W} флюида относительно каркаса (где $\mathbf{W} = \varphi(\mathbf{U}^{(f)} - \mathbf{U})$, $\mathbf{U}^{(f)}$ — вектор смещений флюида, φ — пористость), имеют вид [1]

$$\begin{aligned} (\lambda_c + \mu) \operatorname{grad} \operatorname{div} \mathbf{U} + \mu \Delta \mathbf{U} + \alpha M \operatorname{grad} \operatorname{div} \mathbf{W} &= \rho \frac{\partial^2 \mathbf{U}}{\partial t^2} + \rho_f \frac{\partial^2 \mathbf{W}}{\partial t^2}, \\ \alpha M \operatorname{grad} \operatorname{div} \mathbf{U} + M \operatorname{grad} \operatorname{div} \mathbf{W} &= \rho_f \frac{\partial^2 \mathbf{U}}{\partial t^2} + \rho_m \frac{\partial^2 \mathbf{W}}{\partial t^2} + \frac{\eta}{k} \frac{\partial \mathbf{W}}{\partial t}. \end{aligned} \quad (1.1)$$

Здесь λ_c , μ , α , M суть феноменологические упругие параметры пористой насыщенной среды, введенные А. Био в [1], $\rho = \varphi \rho_f + (1 - \varphi) \rho_s$ — плотность пористой породы в целом, ρ_s — плотность материала упругого каркаса, ρ_f — плотность флюида, ρ_m — эффективная плотность, определяемая геометрией порового пространства и плотностью флюида, k — проницаемость среды, η — вязкость жидкости.

В дальнейшем будем полагать, что сейсмические поля объемных волн возбуждаются некоторым сосредоточенным воздействием, приложенным в одном из блоков среды, в относительно низкой частотной области, в которой параметры η/k и ρ_m возможно считать не зависящими от частоты.

2. Решение уравнений (1.1) ищется в виде нестационарных лучевых разложе-

ний [2]

$$\mathbf{U} = \sum_{n=0}^{\infty} \mathbf{U}^{(n)}(x_k) f_n[t - \tau(x_k)], \quad \mathbf{W} = \sum_{n=0}^{\infty} \mathbf{W}^{(n)}(x_k) f_n[t - \tau(x_k)], \quad (1.2)$$

где подлежат определению векторные амплитудные функции $\mathbf{U}^{(n)}$, $\mathbf{W}^{(n)}$ и функция эйконала $\tau(x_k)$, имеющая смысл времени распространения объемной волны и определяющая ее фронт уравнением

$$\theta(x_k, t) \equiv \tau(x_k) - t = 0.$$

В (1.2) $f_n(\theta)$ — разрывные (при $\theta = 0$) функции, связанные друг с другом соотношениями

$$f'_n(\theta) = f_{n-1}(\theta), \quad n \geq 1. \quad (1.3)$$

Предполагая, что разложения (1.2) допускают двукратное дифференцирование, подставим их в уравнения движения (1.1). При этом учтем соотношения (1.3) и формулы

$$\begin{aligned} \frac{\partial^2 \mathbf{U}}{\partial t^2} &= \sum_{n=0}^{\infty} \mathbf{U}^{(n)}(x_k) f''_n[t - \tau(x_k)] = \sum_{n=-2}^{\infty} \mathbf{U}^{(n+2)}(x_k) f_n[t - \tau(x_k)], \\ \frac{\partial \mathbf{U}}{\partial x_k} &= \sum_{n=-1}^{\infty} \left(\frac{\partial \mathbf{U}^{(n)}}{\partial x_k} - \frac{\partial \tau}{\partial x_k} \mathbf{U}^{(n+1)} \right) f_n[t - \tau(x_k)], \end{aligned}$$

а также аналогичные формулы для векторов \mathbf{W} . В результате перестроений в ряды по номерам функций f_n получим систему уравнений

$$\begin{aligned} \sum_{n=-2}^{\infty} \mathbf{L}^{(n)}(\mathbf{U}^{(k)}, \mathbf{W}^{(m)}) f_n[t - \tau(x_k)] &= 0, \\ \sum_{n=-2}^{\infty} \mathbf{Q}^{(n)}(\mathbf{U}^{(k)}, \mathbf{W}^{(m)}) f_n[t - \tau(x_k)] &= 0, \end{aligned} \quad (1.4)$$

которые должны выполняться тождественно относительно x_k и t . Требование взаимной компенсации разрывов в (1.4) приводит к бесконечной системе уравнений [2]

$$\begin{aligned} \mathbf{L}_i^{(n)}(\mathbf{U}^{(k)}, \mathbf{W}^{(m)}) &= 0, \quad \mathbf{Q}_i^{(n)}(\mathbf{U}^{(k)}, \mathbf{W}^{(m)}) = 0, \\ i &= 1, 2, 3; \quad n = -2, -1, 0, 1, \dots, \end{aligned} \quad (1.5)$$

которая является рекуррентной относительно амплитудных функций $\mathbf{U}^{(n)}$ и $\mathbf{W}^{(n)}$ из (1.2). Соотношения (1.5) можно считать необходимым и достаточным условием того, чтобы лучевые разложения (1.2) удовлетворяли уравнениям движения (1.1). Дифференциальные операторы $\mathbf{L}^{(n)}$ и $\mathbf{Q}^{(n)}$ в (1.5) выражаются следующими формулами:

$$\begin{aligned} \mathbf{L}_i^{(n)} &= (\lambda_c + \mu) \left\{ \frac{\partial}{\partial x_i} [\operatorname{div} \mathbf{U}^{(n)} - (\mathbf{p}, \mathbf{U}^{(n+1)})] - p_i [\operatorname{div} \mathbf{U}^{(n+1)} - (\mathbf{p}, \mathbf{U}^{(n+2)})] \right\} + \\ &+ \alpha M \left\{ \frac{\partial}{\partial x_i} [\operatorname{div} \mathbf{W}^{(n)} - (\mathbf{p}, \mathbf{W}^{(n+1)})] - p_i [\operatorname{div} \mathbf{W}^{(n+1)} - (\mathbf{p}, \mathbf{W}^{(n+2)})] \right\} + \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} & \mu [\Delta U_i^{(n)} - U_i^{(n+1)} \Delta \tau - 2(\mathbf{p}, \text{grad } U_i^{(n+1)}) + p^2 U_i^{(n+2)}] - \rho U_i^{(n+2)} - \rho_f W_i^{(n+2)}, \\ & Q_i^{(n)} = \alpha M \left\{ \frac{\partial}{\partial x_i} [\text{div } \mathbf{U}^{(n)} - (\mathbf{p}, \mathbf{U}^{(n+1)})] - p_i [\text{div } \mathbf{U}^{(n+1)} - (\mathbf{p}, \mathbf{U}^{(n+2)})] \right\} + \\ & M \left\{ \frac{\partial}{\partial x_i} [\text{div } \mathbf{W}^{(n)} - (\mathbf{p}, \mathbf{W}^{(n+1)})] - p_i [\text{div } \mathbf{W}^{(n+1)} - (\mathbf{p}, \mathbf{W}^{(n+2)})] \right\} - \\ & \rho_f U_i^{(n+2)} - \rho_m W_i^{(n+2)} - \frac{\eta}{k} W_i^{(n+1)}, \quad i = 1, 2, 3, \end{aligned} \quad (1.6)$$

где вектор рефракции \mathbf{p} есть

$$\mathbf{p} = \text{grad } \tau = \frac{\mathbf{n}}{v},$$

\mathbf{n} — орт нормали к фронту волны, распространяющейся с фазовой скоростью v . В формулах (1.6) при $n = -2, -1$ выполняются равенства

$$\mathbf{U}^{(-2)} = \mathbf{U}^{(-1)} = \mathbf{W}^{(-2)} = \mathbf{W}^{(-1)} = 0, \quad (1.7)$$

вытекающие из условия компенсации разрывов в (1.4) [2].

3. Методика построение искомым асимптотических решений в главном приближении лучевого метода полей объемных волн разной поляризации основывается на анализе систем уравнений, получаемых из (1.5) при $n = -2$ и $n = -1$. Из этих систем далее выводятся уравнения эйконала и переноса, позволяющие найти фазовые скорости продольных и поперечной волн, а также их амплитуды.

При $n = -2$ из (1.5) — (1.7) получаем систему уравнений

$$\begin{aligned} & (\lambda_c + \mu) p_i (\mathbf{p}, \mathbf{U}^{(0)}) + \alpha M (\mathbf{p}, \mathbf{W}^{(0)}) + (\mu p^2 - \rho) U_i^{(0)} - \rho_f W_i^{(0)} = 0, \\ & \alpha M p_i (\mathbf{p}, \mathbf{U}^{(0)}) + M p_i (\mathbf{p}, \mathbf{W}^{(0)}) - \rho_f U_i^{(0)} - \rho_m W_i^{(0)} = 0, \quad i = 1, 2, 3, \end{aligned} \quad (1.8)$$

относительно векторов $\mathbf{U}^{(0)}$ и $\mathbf{W}^{(0)}$. Проблема вычисления $\mathbf{U}^{(0)}$ и $\mathbf{W}^{(0)}$ по существу сводится к задаче нахождения собственных векторов и собственных чисел матрицы 6×6 системы (1.8). Совместное уравнение эйконала для продольных и поперечной волн вытекает из условия разрешимости однородной системы (1.8), которое при учете формулы $p^2 = 1/v^2$ можно разрешить относительно величины v^2 [3]. Согласно [3], ранг матрицы системы (1.8) равен четырем, что свидетельствует о наличии зависимости между компонентами векторов $\mathbf{W}^{(0)}$ и $\mathbf{U}^{(0)}$. Поэтому из шести собственных чисел только четыре имеют ненулевые значения, из которых два кратных относятся к поперечной волне, а два других — к двум типам продольных волн [1, 3].

Для упрощения вычислений целесообразно воспользоваться методикой, предложенной в [2], которая позволяет расщепить систему (1.8) на уравнения, соответствующие волнам разной поляризации. Суть ее состоит во введении в точках некоторого фиксированного луча, вдоль которого рассматривается распространение волны с определенным типом поляризации, трех взаимно-ортогональных ортов (так называемого естественного базиса лучевой системы координат) $\mathbf{e}_k \equiv \mathbf{e}_k(\tau)$ ($k = 1, 2, 3$), таких, что

$$\mathbf{e}_1 = \frac{\mathbf{p}}{|\mathbf{p}|} = \mathbf{n}, \quad [\mathbf{e}_1 \times \mathbf{e}_2] = \mathbf{e}_3, \quad \left(\mathbf{e}_k, \frac{d\mathbf{e}_r}{d\tau} \right) = 0, \quad k, r = 2, 3.$$

В случае однородной среды орты \mathbf{e}_k ($k = 1, 2, 3$) будут сохраняться постоянными в точках луча. Причем орт \mathbf{e}_1 перпендикулярен фронту волны и совпадает с касательной к лучу, а векторы $\mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3$ лежат в плоскости, касательной к фронту.

В лучевом базисе вектора $\mathbf{U}^{(n)}$ и $\mathbf{W}^{(n)}$ при $n = 0, 1, \dots$ представляются в виде

$$\mathbf{U}^{(n)} = \sum_k u_k^{(n)} \mathbf{e}_k, \quad \mathbf{W}^{(n)} = \sum_k w_k^{(n)} \mathbf{e}_k. \quad (1.9)$$

4. В случае поперечной волны полагаем, что поля $\mathbf{U}^{(0)}$ и $\mathbf{W}^{(0)}$ имеют отличные от нуля составляющие только в касательной к фронту плоскости. Тогда поочередное проектирование (1.8) на орты \mathbf{e}_k ($k = 2, 3$) дает одинаковые системы

$$(\mu p^2 - \rho)u_k^{(0)} - \rho_f w_k^{(0)} = 0, \quad -\rho_f u_k^{(0)} - \rho_m w_k^{(0)} = 0, \quad k = 2, 3, \quad (1.10)$$

условие разрешимости которых

$$(\mu p^2 - \rho)u_k^{(0)} + \frac{\rho_f^2}{\rho_m} u_k^{(0)} = 0.$$

Считая $u_k^{(0)}$ отличными от нуля, получим равенство

$$p^2 = \sum_i \left(\frac{\partial \tau}{\partial x_i} \right)^2 = \frac{1}{v_s^2}, \quad v_s^2 = \frac{\mu}{\rho - \rho_f^2 / \rho_m}, \quad (1.11)$$

которое следует рассматривать как уравнение эйконала, отвечающее распространению поперечной (S) волны с фазовой скоростью v_s .

5. Перейдем к случаю продольных волн. Полагаем, что поля $\mathbf{U}^{(0)}$ и $\mathbf{W}^{(0)}$ имеют отличные от нуля составляющие только в направлении орта \mathbf{e}_1 . Проектирование (1.8) на орт \mathbf{e}_1 приводит к системе уравнений

$$\begin{aligned} (H p^2 - \rho)u_1^{(0)} + (\alpha M p^2 - \rho_f)w_1^{(0)} &= 0, \\ (\alpha M p^2 - \rho_f)u_1^{(0)} + (M p^2 - \rho_m)w_1^{(0)} &= 0, \end{aligned} \quad (1.12)$$

где обозначено $H = \lambda + 2\mu$. Система (1.12) имеет нетривиальное решение в случае

$$(H p^2 - \rho)(M p^2 - \rho_m) - (\alpha M p^2 - \rho_f)^2 = 0, \quad (1.13)$$

откуда следует

$$p^4(HM - \alpha^2 M^2) - p^2(H\rho_m - 2\alpha M\rho_f + M\rho) + (\rho\rho_m - \rho_f^2) = 0. \quad (1.14)$$

Из (1.14) получаем

$$p^2 = \sum_i \left(\frac{\partial \tau}{\partial x_i} \right)^2 = \frac{1}{v_{p_i}^2}, \quad i = 1, 2, \quad (1.15)$$

$$v_{p_i}^2 = \frac{H\rho_m + M\rho - 2\alpha M\rho_f \pm \sqrt{(H\rho_m + M\rho - 2\alpha M\rho_f)^2 - 4(HM - \alpha^2 M^2)(\rho\rho_m - \rho_f^2)}}{2(\rho\rho_m - \rho_f^2)}.$$

Последнее есть уравнение эйконала, отвечающее распространению в среде Био быстрой и медленной продольных ($P1$, $P2$) волн с фазовыми скоростями v_{p_1} и v_{p_2} .

Заметим, что положительность значений v^2 в (1.15) и (1.11) вытекает из условий положительности квадратичных форм для потенциальной и кинетической энергий из [1].

6. Переход от пористой к чисто упругой среде происходит при устремлении коэффициента пористости φ к нулю. Действительно, используя в (1.11) и (1.15) явную зависимость от φ посредством формулы [1] $\rho_m = \rho_f T / \varphi$, где T — эффективный параметр, характеризующий извилистость пор, получим

$$v_s^2 = \mu / (\rho - \frac{\rho_f}{T} \varphi),$$

$$v_{p_i}^2 = \frac{H + \frac{\rho M}{T \rho_f} \varphi - \frac{2\alpha M}{T} \varphi \pm \sqrt{(H + \frac{\rho M}{T \rho_f} \varphi - \frac{2\alpha M}{T} \varphi)^2 - 4(HM - \alpha^2 M^2)(\rho - \frac{\rho_f}{T} \varphi) \frac{M \varphi}{\rho_f T}}}{2(\rho - \frac{\rho_f}{T} \varphi)}. \quad (1.16)$$

Легко убедиться, что при $\varphi \rightarrow 0$ выражения (1.16) превращаются в известные формулы для скоростей поперечной и продольной волн в чисто упругой среде, а скорость второй продольной волны обращается в ноль.

7. Для однородной изотропной среды система дифференциальных уравнений для P_i и S волн записывается в виде [2]:

$$\frac{\partial x_k}{\partial \tau} = v^2 p_k, \quad \frac{\partial p_k}{\partial \tau} = 0, \quad k = 1, 2, 3. \quad (1.17)$$

Начальные условия системы (1.17) в случае продолжения поля от точечного источника в момент времени $\tau = 0$

$$x_k|_{\tau=0} = x_k^0, \quad p_k|_{\tau=0} = p_k^0(\gamma_2, \gamma_3) = \frac{n_k^0(\gamma_2, \gamma_3)}{v}, \quad k = 1, 2, 3. \quad (1.18)$$

Здесь $\mathbf{x}^0 = (x_k^0)$ — координаты точки источника, \mathbf{p}^0 , \mathbf{n}^0 — начальные значения соответственно вектора рефракции и волновой нормали в точке источника, задаваемые в лучевой системе координат $\{\gamma_1, \gamma_2, \gamma_3\}$ ($\gamma_1 \equiv \tau$). В случае продолжения поля от фиксированной волновой поверхности в момент времени $\tau = \tau^0$ начальными данными являются

$$x_k|_{\tau=\tau^0} = x_k^0(\gamma_2, \gamma_3), \quad p_k|_{\tau=\tau^0} = p_k^0(\gamma_2, \gamma_3), \quad \nu = 1, 2, \dots; \quad k = 1, 2, 3, \quad (1.19)$$

координаты x_k^0 точек начального фронта волны заданного типа (P_1 , P_2 , S) и значения векторов \mathbf{p}^0 рефракции в этих точках.

2. Амплитуды волн главного приближения

1. Неизвестные амплитуды $u_k^{(0)}$, $w_k^{(0)}$ ($k = 1, 2, 3$) полей продольных и поперечных волн в главном приближении лучевого метода находятся посредством совместного решения в точках луча уравнений эйконала и переноса. Для вывода уравнений переноса обратимся к системе (1.5), которая при $n = -1$ принимает вид

$$\begin{aligned} & (\lambda_c + \mu)[\text{grad}(\mathbf{p}, \mathbf{U}^{(0)}) + \mathbf{p} \text{div} \mathbf{U}^{(0)} - \mathbf{p}(\mathbf{p}, \mathbf{U}^{(1)})] + \\ & + \alpha M[\text{grad}(\mathbf{p}, \mathbf{W}^{(0)}) + \mathbf{p} \text{div} \mathbf{W}^{(0)} - (\mathbf{p}, \mathbf{W}^{(1)})] + \\ & + \mu(\mathbf{U}^{(0)} \Delta \tau + \frac{2}{v^2} \frac{d\mathbf{U}^{(0)}}{d\tau} - p^2 \mathbf{U}^{(1)}) - \rho \mathbf{U}^{(1)} - \rho_f \mathbf{W}^{(1)} = 0, \\ & \alpha M[\text{grad}(\mathbf{p}, \mathbf{U}^{(0)}) + \mathbf{p} \text{div} \mathbf{U}^{(0)} - \mathbf{p}(\mathbf{p}, \mathbf{U}^{(1)})] + \\ & + M[\text{grad}(\mathbf{p}, \mathbf{W}^{(0)}) + \mathbf{p} \text{div} \mathbf{W}^{(0)} - \mathbf{p}(\mathbf{p}, \mathbf{W}^{(1)})] + \\ & + \rho_f \mathbf{U}^{(1)} + \rho_m \mathbf{W}^{(1)} + \frac{\eta}{k} \mathbf{W}^{(0)} = 0. \end{aligned} \quad (2.1)$$

Здесь было использовано очевидное равенство

$$(\mathbf{e}_1, \text{grad}) = \frac{d}{ds} = \frac{1}{v} \frac{d}{d\tau}, \quad (2.2)$$

где ds — элемент длины отрезка луча, либо P_i -, либо S -волны.

2. Применяя методику из п. 1.1, в случае поля S -волны векторные функции $\mathbf{U}^{(0)}$ и $\mathbf{W}^{(0)}$ будем представлять так:

$$\mathbf{U}^{(0)} \equiv \mathbf{U}_s^{(0)} = \sum_{k=2,3} u_{ks}^{(0)} \mathbf{e}_k, \quad \mathbf{W}^{(0)} \equiv \mathbf{W}_s^{(0)} = \sum_{k=2,3} w_{ks}^{(0)} \mathbf{e}_k, \quad u_{1s}^{(0)} = w_{1s}^{(0)} = 0.$$

Тогда уравнения (2.1) принимают вид

$$\begin{aligned} & (\lambda_c + \mu) \mathbf{p} [\text{div } \mathbf{U}_s^{(0)} - (\mathbf{p}, \mathbf{U}_s^{(1)})] + \alpha M \mathbf{p} [\text{div } \mathbf{W}_s^{(0)} - (\mathbf{p}, \mathbf{W}_s^{(1)})] + \\ & + \mu (\mathbf{U}_s^{(0)} \Delta \tau + \frac{2}{v_s^2} \frac{d \mathbf{U}_s^{(0)}}{d\tau} - p^2 \mathbf{U}_s^{(1)}) + \rho_f \mathbf{U}_s^{(1)} + \rho_f \mathbf{W}_s^{(1)} = 0, \\ & \alpha M \mathbf{p} [\text{div } \mathbf{U}_s^{(0)} - (\mathbf{p}, \mathbf{U}_s^{(1)})] + M \mathbf{p} [\text{div } \mathbf{W}_s^{(0)} - (\mathbf{p}, \mathbf{W}_s^{(1)})] + \\ & + \rho_f \mathbf{U}_s^{(1)} + \rho_m \mathbf{W}_s^{(1)} + \frac{\eta}{k} \mathbf{W}_s^{(0)} = 0. \end{aligned} \quad (2.3)$$

Проецируя систему (2.3) на орты \mathbf{e}_k ($k = 2, 3$) и учитывая (1.11), получаем

$$\begin{aligned} & \mu \Delta \tau u_{ks}^{(0)} + 2\mu \frac{d u_{ks}^{(0)}}{d\tau} + \frac{\rho_f}{\rho_m} (\rho_f u_{ks}^{(1)} + \rho_m w_{ks}^{(1)}) = 0, \\ & \rho_f u_{ks}^{(1)} + \rho_m w_{ks}^{(1)} + \frac{\eta}{k} w_{ks}^{(0)} = 0, \quad k = 2, 3. \end{aligned} \quad (2.4)$$

Условие разрешимости неоднородной системы (2.4) есть

$$\mu \Delta \tau u_{ks}^{(0)} + \frac{2\mu}{v_s^2} \frac{d u_{ks}^{(0)}}{d\tau} - \frac{\rho_f}{\rho_m} \frac{\eta}{k} w_{ks}^{(0)} = 0. \quad (2.5)$$

Принимая во внимание известное тождество [2]

$$\Delta \tau = \frac{1}{vL^2} \frac{d}{d\tau} \left(\frac{L^2}{v} \right), \quad (2.6)$$

где L — геометрическое расхождение лучей, и учитывая (1.9), приходим к уравнению

$$\frac{1}{L^2} \frac{dL_s}{d\tau} + \frac{1}{u_{ks}^{(0)}} \frac{d u_{ks}^{(0)}}{d\tau} + \frac{v_s^2 \rho_f^2 \eta}{2\mu \rho_m^2 k} = 0, \quad k = 2, 3. \quad (2.7)$$

Интегрирование (2.7) приводит к следующим выражениям для амплитуд $u_{ks}^{(0)}$ и $w_{ks}^{(0)}$:

$$u_{ks}^{(0)} = \frac{\Psi_s^{(0)}(\gamma_2, \gamma_3)}{\sqrt{v_s L}} \exp \left[-\frac{1}{2} \frac{v_s^2 \rho_f^2 \eta}{\mu \rho_m^2 k} (\tau - \tau_0) \right], \quad w_{ks}^{(0)} = -\frac{\rho_f}{\rho_m} u_{ks}^{(0)}, \quad k = 2, 3. \quad (2.8)$$

3. В случае продольных волн функции $\mathbf{U}^{(0)}$ и $\mathbf{W}^{(0)}$ будем представлять в виде

$$\mathbf{U}^{(0)} \equiv \mathbf{U}_1^{(0)} = u_{1p_i}^{(0)} \mathbf{e}_1, \quad \mathbf{W}^{(0)} \equiv \mathbf{W}_1^{(0)} = w_{1p_i}^{(0)} \mathbf{e}_1, \quad u_{kp_i}^{(0)} = w_{kp_i}^{(0)} = 0, \quad k = 2, 3.$$

Подстановка этих выражений в уравнения (2.1) и проецирование их на направление орта \mathbf{e}_1 дает

$$\begin{aligned} & \frac{\lambda_c + \mu}{v_{p_i}} \left[\frac{d}{d\tau} \left(\frac{u_{1p_i}^{(0)}}{v_{p_i}} \right) + v_{p_i} \operatorname{div} (u_{1p_i}^{(0)} \mathbf{p}) \right] + \frac{\alpha M}{v_{p_i}} \left[\frac{d}{d\tau} \left(\frac{w_{1p_i}^{(0)}}{v_{p_i}} \right) + v_{p_i} \operatorname{div} (w_{1p_i}^{(0)} \mathbf{p}) \right] + \\ & + \mu u_{1p_i}^{(0)} \Delta \tau + \frac{2\mu}{v_{p_i}^2} \frac{d u_{1p_i}^{(0)}}{d\tau} - \left[\left(\frac{H}{v_{p_i}^2} - \rho \right) (\mathbf{e}_1, \mathbf{U}^{(1)}) + \left(\frac{\alpha M}{v_{p_i}^2} - \rho_f \right) (\mathbf{e}_1, \mathbf{W}^{(1)}) \right] = 0, \\ & \frac{\alpha M}{v_{p_i}} \left[\frac{d}{d\tau} \left(\frac{u_{1p_i}^{(0)}}{v_{p_i}} \right) + v_{p_i} \operatorname{div} (u_{1p_i}^{(0)} \mathbf{p}) \right] + \frac{M}{v_{p_i}} \left[\frac{d}{d\tau} \left(\frac{w_{1p_i}^{(0)}}{v_{p_i}} \right) + v_{p_i} \operatorname{div} (w_{1p_i}^{(0)} \mathbf{p}) \right] - \\ & - \left[\left(\frac{\alpha M}{v_{p_i}^2} - \rho_f \right) (\mathbf{e}_1, \mathbf{U}_p^{(1)}) + \left(\frac{M}{v_{p_i}^2} - \rho_m \right) (\mathbf{e}_1, \mathbf{W}_p^{(1)}) \right] + \frac{\eta}{k} w_{1p_i}^{(1)} = 0. \end{aligned} \quad (2.9)$$

Условие разрешимости системы (2.9) можно записать как

$$\begin{aligned} & \left(\frac{\lambda_c + \mu}{v_{p_i}} - \frac{\alpha M - \rho_f v_{p_i}^2}{M - \rho_m v_{p_i}^2} \frac{\alpha M}{v_{p_i}} \right) \left[\frac{d}{d\tau} \left(\frac{u_{1p_i}^{(0)}}{v_{p_i}} \right) + v_{p_i} \operatorname{div} (u_{1p_i}^{(0)} \mathbf{p}) \right] + \\ & + \left(\frac{\alpha M}{v_{p_i}^2} - \frac{\alpha M - \rho_f v_{p_i}^2}{M - \rho_m v_{p_i}^2} \frac{M}{v_{p_i}} \right) \left[\frac{d}{d\tau} \left(\frac{w_{1p_i}^{(0)}}{v_{p_i}} \right) + v_{p_i} \operatorname{div} (w_{1p_i}^{(0)} \mathbf{p}) \right] + \\ & + \mu u_{1p_i}^{(0)} \Delta \tau + \frac{2\mu}{v_{p_i}^2} \frac{d u_{1p_i}^{(0)}}{d\tau} - \frac{\alpha M - \rho_f v_{p_i}^2}{M - \rho_m v_{p_i}^2} \frac{\eta}{k} w_{1p_i}^{(0)} = 0, \end{aligned} \quad (2.10)$$

откуда, принимая во внимание (1.12), (1.13), (2.6) и равенство

$$v_{p_i} \operatorname{div} (u_{1p_i}^{(0)} \mathbf{p}) = \frac{1}{v_{p_i}} \frac{d u_{1p_i}^{(0)}}{d\tau} + v_{p_i} u_{1p_i}^{(0)} \Delta \tau, \quad (2.11)$$

придем к уравнению

$$\begin{aligned} & \frac{H(M - \rho_m v_{p_i}^2) - 2\alpha M(\alpha M - \rho_f v_{p_i}^2) + M(H - \rho v_{p_i}^2)}{M - \rho_m v_{p_i}^2} \left(\frac{2}{v_{p_i}^2} \frac{d u_{1p_i}^{(0)}}{d\tau} + \frac{2}{v_{p_i}^2} \frac{u_{1p_i}^{(0)}}{L} \frac{dL}{d\tau} \right) + \\ & + \frac{\eta}{k} \frac{H - \rho v_{p_i}^2}{M - \rho_m v_{p_i}^2} u_{1p_i}^{(0)} = 0. \end{aligned} \quad (2.12)$$

Интегрирование (2.12) приводит к следующему результату для амплитуд $u_{1p_i}^{(0)}$, $w_{1p_i}^{(0)}$:

$$\begin{aligned} u_{1p_i}^{(0)} &= \frac{\Psi_p^{(0)}(\gamma_2, \gamma_3)}{\sqrt{v_{p_i} L_p}} \exp \left[-\frac{1}{2} \sigma (\tau - \tau_0) \right], \\ w_{1p_i}^{(0)} &= -\frac{H - \rho v_{p_i}^2}{\alpha M - \rho_f v_{p_i}^2} u_{1p_i}^{(0)} = -\frac{\alpha M - \rho_f v_{p_i}^2}{M - \rho_m v_{p_i}^2} u_{1p_i}^{(0)}, \end{aligned} \quad (2.13)$$

где

$$\sigma = \frac{v_{p_i}^2 (H - \rho v_{p_i}^2)}{2M(H - \alpha M) - v_{p_i}^2 (H \rho_m - 2\alpha M \rho_f + \alpha M)} \frac{\eta}{k}.$$

В (2.8) функция $\Psi_s^{(0)}(\gamma_2, \gamma_3)$, а в (2.13) функция $\Psi_p^{(0)}(\gamma_2, \gamma_3)$ определяются начальными данными для поля волны (в форме главного приближения), заданными в исходной

точке луча в момент времени τ_0 . Основное отличие формул (2.8) и (2.13) от аналогичных для чисто упругой среды состоит в наличии экспоненциального множителя, учитывающего диссипацию среды.

3. Вычисление амплитуды примесных составляющих

1. Под примесными составляющими соответственно либо P -, либо S -волн будем понимать такие составляющие амплитудных векторов $\mathbf{U}^{(1)}$, $\mathbf{W}^{(1)}$ первого приближения в базисе ортов $\{\mathbf{e}_k\}$, которые оказываются ортогональными векторам $\mathbf{U}^{(0)}$, $\mathbf{W}^{(0)}$ нулевого приближения соответствующего типа волны. Очевидно, что в случае поля S -волны речь идет о составляющих $u_{s1}^{(1)}\mathbf{e}_1$ и $w_{s1}^{(1)}\mathbf{e}_1$ векторов $\mathbf{U}^{(1)}$, $\mathbf{W}^{(1)}$. Амплитуды $u_{s1}^{(1)}$, $w_{s1}^{(1)}$ находятся на основе уравнений (2.3), в которых амплитудные векторы $\mathbf{U}_s^{(0)}$, $\mathbf{W}_s^{(0)}$ считаются уже известными. Проецируя (2.3) на орт \mathbf{e}_1 и учитывая равенства

$$\left(\frac{d\mathbf{U}_s^{(0)}}{d\tau}, \mathbf{e}_1\right) = -\left(\mathbf{U}_s^{(0)}, \frac{d\mathbf{e}_1}{d\tau}\right) = 0, \quad k = 2, 3, \quad (3.1)$$

а также формулу (1.11), после преобразований получаем

$$\begin{aligned} u_{s1}^{(1)}\left(\frac{\lambda_c + \mu}{v_s^2} - \frac{\rho_f^2}{\rho_m}\right) + w_{s1}^{(1)}\left(\frac{\alpha M}{v_s^2} - \rho_f\right) &= \frac{1}{v_s}[(\lambda_c + \mu) \operatorname{div} \mathbf{U}_s^{(0)} + \alpha M \operatorname{div} \mathbf{W}_s^{(0)}], \\ u_{s1}^{(1)}\left(\frac{\alpha M}{v_s^2} - \rho_f\right) + w_{s1}^{(1)}\left(\frac{M}{v_s^2} - \rho_m\right) &= \frac{1}{v_s}(\alpha M \operatorname{div} \mathbf{U}_s^{(0)} + M \operatorname{div} \mathbf{W}_s^{(0)}). \end{aligned} \quad (3.2)$$

Из (3.2) находим

$$u_{s1}^{(1)} = \frac{\Delta_u^{(s)}}{\Delta^{(s)}}, \quad w_{s1}^{(1)} = \frac{\Delta_w^{(s)}}{\Delta^{(s)}}, \quad (3.3)$$

где обозначено

$$\begin{aligned} \Delta^{(s)} &= \left(\frac{\lambda_c + \mu}{v_s^2} - \frac{\rho_f^2}{\rho_m}\right)\left(\frac{M}{v_s^2} - \rho_m\right) - \left(\frac{\alpha M}{v_s^2} - \rho_f\right)^2, \\ \Delta_u^{(s)} &= \frac{\operatorname{div} \mathbf{U}_s^{(0)}}{v_s} \left[\left(\lambda_c + \mu - \alpha M \frac{\rho_f^2}{\rho_m}\right)\left(\frac{M}{v_s^2} - \rho_m\right) - \left(\alpha M - M \frac{\rho_f}{\rho_m}\right)\left(\frac{\alpha M}{v_s^2} - \rho_f\right) \right], \\ \Delta_w^{(s)} &= \frac{\operatorname{div} \mathbf{W}_s^{(0)}}{v_s} \left[\left(\frac{\lambda_c + \mu}{v_s^2} - \frac{\rho_f^2}{\rho_m}\right)\left(\alpha M - M \frac{\rho_f}{\rho_m}\right) - \left(\lambda_c + \mu - \alpha M \frac{\rho_f}{\rho_m}\right)\left(\frac{\alpha M}{v_s^2} - \rho_f\right) \right]. \end{aligned} \quad (3.4)$$

2. В случае P -волн для определения амплитуд $u_{pk}^{(1)}$, $w_{pk}^{(1)}$ ($k = 2, 3$) примесных составляющих спроецируем равенства (2.1) на орты \mathbf{e}_k ($k = 2, 3$). Учитывая при этом формулы

$$\left(\mathbf{e}_k, \frac{d}{d\tau} u_{1p_i} \mathbf{e}_1\right) = -\left(\frac{d}{d\tau} \mathbf{e}_k, u_{1p_i} \mathbf{e}_1\right), \quad k = 2, 3, \quad (3.5)$$

получаем уравнения

$$\begin{aligned} u_{pk}^{(1)}\left(\frac{\mu}{v_{p_i}^2} - \rho\right) - \rho_f w_{pk}^{(1)} &= \frac{1}{v_{p_i}}[(\lambda_c + \mu)(\mathbf{e}_k, \operatorname{grad} u_{1p_i}^{(0)}) + \alpha M(\mathbf{e}_k, \operatorname{grad} w_{1p_i}^{(0)})], \\ \rho_f u_{pk}^{(1)} + \rho_m w_{pk}^{(1)} &= -\frac{M}{v_{p_i}}[\alpha(\mathbf{e}_k, \operatorname{grad} u_{1p_i}^{(0)}) + (\mathbf{e}_k, \operatorname{grad} w_{1p_i}^{(0)})], \end{aligned} \quad (3.6)$$

откуда находим

$$u_{kp_i}^{(1)} = \frac{\Delta_{uk}^{(p_i)}}{\Delta^{(p_i)}}, \quad w_{kp_i}^{(1)} = \frac{\Delta_{wk}^{(p_i)}}{\Delta^{(p_i)}}, \quad (3.7)$$

где использованы обозначения

$$\begin{aligned} \Delta^{(p_i)} &= \rho_m \left(\frac{\mu}{v_{p_i}^2} - \rho \right) + \rho_f^2, \\ \Delta_{uk}^{(p_i)} &= \frac{(\mathbf{e}_k, \text{grad } u_{1p_i}^{(0)})}{v_{p_i}} [\rho_m(\lambda_c + \mu - \alpha MG) - \rho_f M(\alpha - G)], \\ \Delta_{wk}^{(p_i)} &= \frac{(\mathbf{e}_k, \text{grad } w_{1p_i}^{(0)})}{v_{p_i}} \left[\left(\rho - \frac{\mu}{v_{p_i}^2} \right) M(\alpha - G) - \rho_f(\lambda_c + \mu - \alpha MG) \right], \\ G &= \frac{H - \rho v_{p_i}^2}{\alpha M - \rho_f v_{p_i}^2}, \quad k = 2, 3; \quad i = 1, 2. \end{aligned} \quad (3.8)$$

3. Из формул (3.3)–(3.8) следует, что для вычисления примесных составляющих полей P - и S -волн необходимо вычислить в точках луча значения величин вида

$$(\mathbf{e}_k, \text{grad } u_{1p_i}), \quad (\mathbf{e}_k, \text{grad } u_{ks}), \quad k = 2, 3, \quad (3.9)$$

а также (в случае S -волны)

$$\text{div } \mathbf{e}_k, \quad k = 2, 3. \quad (3.10)$$

Величины (3.9) при учете (2.8), (2.13) выражаются через

$$(\mathbf{e}_k, \text{grad } L), \quad (\mathbf{e}_k, \text{grad } \Psi^{(0)}), \quad k = 2, 3, \quad (3.11)$$

и представляются (например, в случае S -волны) формулами вида

$$(\mathbf{e}_k, \text{grad } u_{ks}) = \exp \left[-\frac{v_s^2 \rho_f^2 \eta (\tau - \tau_0)}{2\mu \rho_m^2 k} \right] \left[\frac{(\mathbf{e}_k, \text{grad } \Psi_s^{(0)})}{\sqrt{v_s} L_s} - \frac{\Psi_s^{(0)} (\mathbf{e}_k, \text{grad } L_s)}{\sqrt{v_s} L_s^2} \right], \quad (3.12)$$

$k = 2, 3.$

Значения величин $\Psi_s^{(0)}$, $(\mathbf{e}_k, \text{grad } \Psi_s^{(0)})$ определяются в результате учета начальных данных из (1.18) или (1.19), а также условий на границах раздела сред, встречаемых лучом, которые будут обсуждаться ниже. Что же касается геометрического расхождения лучей, его градиента и величин (3.10), то они вычисляются при помощи формул [4, 5]

$$\begin{aligned} L &= |Q_{22}Q_{33} - Q_{23}Q_{32}|^{1/2}, \\ (\mathbf{e}_2, \text{grad } L) &= (R_2Q_{33} - R_3Q_{32})/L, \quad (\mathbf{e}_3, \text{grad } L) = (R_3Q_{22} - R_2Q_{23})/L, \\ \text{div } \mathbf{e}_2 &= -(C_2Q_{23} + C_3Q_{22})/\Lambda, \quad \text{div } \mathbf{e}_3 = -(C_2Q_{33} + C_3Q_{32})/\Lambda, \end{aligned} \quad (3.13)$$

в которых использованы следующие обозначения:

$$\begin{aligned} Q_{ij} &= \left(\mathbf{e}_i, \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial \gamma_j} \right), \quad Q_{i,jk} = \left(\mathbf{e}_i, \frac{\partial^2 \mathbf{x}}{\partial \gamma_j \partial \gamma_k} \right), \\ C_2 &= \left(\mathbf{e}_3, \frac{\partial \mathbf{e}_2}{\partial \gamma_2} \right), \quad C_3 = \left(\mathbf{e}_2, \frac{\partial \mathbf{e}_3}{\partial \gamma_3} \right), \\ R_2 &= Q_{2,22}Q_{33} - Q_{3,22}Q_{23} + Q_{3,32}Q_{22} - Q_{2,32}Q_{32}, \\ R_3 &= Q_{3,33}Q_{22} - Q_{2,33}Q_{32} + Q_{2,23}Q_{33} - Q_{3,23}Q_{23}, \\ \Lambda &= Q_{22}Q_{33} - Q_{23}Q_{32}. \end{aligned} \quad (3.14)$$

4. Вычисление лучей и вспомогательных величин

В лучевом методе, как известно, для вычисления полей смещений P_i - или S -волн сначала строится система лучей, идущих от исходных точек начального фронта (или точки источника) до точки наблюдения, а затем в точках каждого из лучей определяются составляющие векторов смещений в соответствующем приближении. При этом процесс вычислений разбивается на последовательности однотипных циклов. В каждом из таких циклов сначала поле продолжается вдоль луча внутри блока среды до точки пересечения луча с границей раздела. Затем, путем решения задачи на отражение-преломление, определяется поле в точке, прилегающей к соответствующей стороне границы. Эта точка принимается за начальную для следующего отрезка луча отраженной либо преломленной волны заданного типа. Таким образом, достаточно рассмотреть лишь один цикл последовательности вычислений.

Алгоритмы построения лучей и продолжения вдоль них вспомогательных величин из (3.14) для случая слоистой чисто упругой (непористой) среды изложены в [4-6] и, как оказывается, применимы для сред, содержащих пористые насыщенные слои. Поэтому здесь мы ограничимся лишь кратким описанием методики вычислений, основанной на результатах из [6].

1. В точках \mathbf{x}^0 начального волнового фронта считаются известными компоненты $p_k^0 = p_k^0(\gamma_2, \gamma_3)$ ($k = 1, 2, 3$) вектора рефракции, которые остаются постоянными на отрезке луча до его пересечения с границей раздела. Радиус-вектор \mathbf{x} отрезка луча определяется формулой

$$\mathbf{x} = \mathbf{x}^0 + v^2 \mathbf{p}^0 (\tau - \tau_0), \quad \tau > \tau_0. \quad (4.1)$$

В точках \mathbf{x}^0 начального фронта строятся ортогональные базисные орты $\mathbf{e}_k^0 = \mathbf{e}_k^0(\gamma_2, \gamma_3)$ ($k = 1, 2, 3$) лучевой системы координат, сохраняющие постоянные значения вдоль отрезка луча. Для точек $\mathbf{x} \equiv (x_k)$ луча вычисляются производные

$$\begin{aligned} \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial \gamma_j} &= \frac{\partial \mathbf{x}^0}{\partial \gamma_j} + v^2 (\tau - \tau_0) \frac{\partial \mathbf{p}^0}{\partial \gamma_j}, \quad j = 2, 3, \\ \frac{\partial^2 \mathbf{x}}{\partial \gamma_j \partial \gamma_k} &= \frac{\partial^2 \mathbf{x}^0}{\partial \gamma_j \partial \gamma_k} + v^2 (\tau - \tau_0) \frac{\partial^2 \mathbf{p}^0}{\partial \gamma_j \partial \gamma_k}, \quad j, k = 2, 3, \end{aligned} \quad (4.2)$$

а также (на основе первой группы формул из (3.14)) вспомогательные величины

$$\begin{aligned} Q_{ij} &= Q_{ij}^0 + v^2 (\tau - \tau_0) P_{ij}^0, \quad Q_{i,jk} = Q_{i,jk}^0 + v^2 (\tau - \tau_0) P_{i,jk}^0, \\ P_{ij} &= \left(\frac{\mathbf{e}_i, \partial \mathbf{p}}{\partial \gamma_j} \right), \quad P_{i,jk} = \left(\frac{\mathbf{e}_i, \partial^2 \mathbf{p}}{\partial \gamma_j \partial \gamma_k} \right), \quad i = 1, 2, 3; \quad j, k = 2, 3, \end{aligned} \quad (4.3)$$

посредством которых определяются искомые величины из (3.13).

Заметим, что каждый из отрезков луча может проходиться волной в форме волны одного из возможных типов (P_1, P_2, S). Поэтому все величины в формулах (4.1) - (4.3) относятся к волне заданного типа. Здесь и далее индекс типа волны в формулах опущен.

2. Пусть два соприкасающихся блока среды с номерами $\nu = 1$ и 2 разделены гладкой границей, определяемой уравнениями

$$f(x_1, x_2, x_3) = 0, \quad \mathbf{m} = \pm \frac{\text{grad } f(x_k)}{|\text{grad } f(x_k)|},$$

где \mathbf{m} — орт нормали к границе. Обозначим через $N \equiv (x_k^*)$ точку падения луча на границу, а через $\Pi(N)$ — плоскость падения луча, построенную на ортах¹ $\mathbf{m}(N)$ и $\mathbf{e}_1^-(N) = \mathbf{e}_1^0$, где второй орт имеет направление падающего луча. В точке N границы построим вспомогательную систему ортов $\mathbf{t}_k = \mathbf{t}_k(N)$ ($k = 1, 2, 3$):

$$\mathbf{t}_1 = \frac{\mathbf{e}_1^- - \cos \theta^- \mathbf{m}}{\sin \theta^-}, \quad \mathbf{t}_2 = \mathbf{m}, \quad \mathbf{t}_3 = [\mathbf{e}_1, \mathbf{m}]. \quad (4.4)$$

Орт \mathbf{t}_1 лежит в плоскости падения и касается границы в точке N . Здесь θ^- — угол падения луча, отсчитываемый от положительного направления нормали \mathbf{m} . Для определенности будем считать, что луч падает на границу со стороны блока $\nu = 2$.

3. Лучи падающей и отраженной или преломленной волны, а также их векторы рефракции $\mathbf{p}^- = \mathbf{e}_1^-/v^-$, $\mathbf{p}^+ = \mathbf{e}_1^+/v^+$ лежат в общей плоскости падения $\Pi(N)$. Значение вектора рефракции \mathbf{p}^+ после отражения-преломления определяется известными формулами

$$\mathbf{p}^+(N) = \mathbf{p}^0(N) + h\mathbf{m}(N), \quad (4.5)$$

$$h = \frac{(\mathbf{e}_1^+, \mathbf{m})}{v^+} - \frac{(\mathbf{e}_1^-, \mathbf{m})}{v^-} = \pm \frac{1}{v^+} \sqrt{1 - \left(\frac{v^+}{v^-} \sin \theta^-\right)^2} - \frac{\cos \theta^-}{v^-},$$

где знак $+$ ($-$) отвечает преломленной (отраженной) волне. Соотношения (4.5) используются для задания начального значения орта $\mathbf{e}_1^+ \equiv \mathbf{e}_1^+(N)$ лучевого базиса отраженной или преломленной волны. Значения ортов $\mathbf{e}_k^+(N)$ ($k = 2, 3$) удобно полагать равными

$$\mathbf{e}_3^+(N) = \mathbf{t}_3(N), \quad \mathbf{e}_2^+(N) = [\mathbf{e}_3^+, \mathbf{e}_1^+]. \quad (4.6)$$

При таком выборе ортов выполняются соотношения

$$\begin{aligned} (\mathbf{e}_1^+, \mathbf{t}_1) &= \sin \theta^+, & (\mathbf{e}_1^+, \mathbf{t}_2) &= \pm \cos \theta^+, & (\mathbf{e}_1^+, \mathbf{t}_3) &= 0, \\ (\mathbf{e}_2^+, \mathbf{t}_1) &= \mp \cos \theta^+, & (\mathbf{e}_2^+, \mathbf{t}_2) &= \sin \theta^+, & (\mathbf{e}_2^+, \mathbf{t}_3) &= 0, \\ (\mathbf{e}_3^+, \mathbf{t}_1) &= 0, & (\mathbf{e}_3^+, \mathbf{t}_2) &= 0, & (\mathbf{e}_3^+, \mathbf{t}_3) &= 1. \end{aligned} \quad (4.7)$$

Здесь выбор знака производится так же, как в (4.5), θ^+ — угол отражения или преломления волны.

В точке N границы производится коррекция базисных ортов \mathbf{e}_k^0 ($k = 2, 3$) падающей волны

$$\mathbf{e}_1^- = \mathbf{e}_1^0, \quad \mathbf{e}_2^- = \mathbf{e}_2^0(\mathbf{e}_3^0, \mathbf{t}_3) - \mathbf{e}_3^0(\mathbf{e}_2^0, \mathbf{t}_3), \quad \mathbf{e}_3^- = \mathbf{e}_2^0(\mathbf{e}_2^0, \mathbf{t}_3) - \mathbf{e}_3^0(\mathbf{e}_3^0, \mathbf{t}_3), \quad (4.8)$$

в результате которой оказывается выполненным равенство $\mathbf{e}_3 = \mathbf{e}_3^- = \mathbf{t}_3$. При переходе к базисным ортам \mathbf{e}_k^- ($k = 1, 2, 3$) составляющие какого-либо вектора \mathbf{a} пересчитываются согласно формулам

$$\begin{aligned} (\mathbf{e}_2^-, \mathbf{a}) &= (\mathbf{e}_2^0, \mathbf{a})(\mathbf{e}_3^0, \mathbf{t}_3) - (\mathbf{e}_3^0, \mathbf{a})(\mathbf{e}_2^0, \mathbf{t}_3), \\ (\mathbf{e}_3^-, \mathbf{a}) &= (\mathbf{e}_2^0, \mathbf{a})(\mathbf{e}_2^0, \mathbf{t}_3) - (\mathbf{e}_3^0, \mathbf{a})(\mathbf{e}_3^0, \mathbf{t}_3). \end{aligned}$$

¹Здесь и далее все величины, относящиеся к падающей волне, помечены значком “-”, а величины, соответствующие уходящим от границы волнам, — значком “+”.

4. Предельные значения величин $Q_{ij}^-, Q_{i,jk}^-$ в точке N определяются по формулам (4.3), если в них подставить значение $\tau = \tau^*$ времени встречи луча падающей волны с границей раздела.

При выводе граничных условий для величин из (3.14) следует исходить из соотношения непрерывности $\mathbf{x}^-(\tau^*, \gamma_2, \gamma_3) = \mathbf{x}^+(\tau^*, \gamma_2, \gamma_3)$ радиус-векторов падающего и отраженного или преломленного лучей в точке N на границе раздела. Из этих соотношений вытекают формулы связи между производными

$$\frac{\partial \mathbf{x}^+}{\partial \gamma_j} = \frac{\partial \mathbf{x}^-}{\partial \gamma_j} + \left[\left(\frac{v^+}{v^-} \right)^2 \mathbf{p}^+ - \mathbf{p}^- \right] \left(\frac{\partial \mathbf{x}^+}{\partial \gamma_j}, \mathbf{m} \right) / (\mathbf{p}^-, \mathbf{m}), \quad j = 2, 3,$$

а также между величинами из (3.14), относящимися к падающей и к отраженной или преломленной волнам [5, 6]. В случае плоской границы раздела эти формулы принимают следующий вид²:

$$\begin{aligned} Q_{2j}^+(e_1^+, \mathbf{m}) &= Q_{2j}^-(e_2^-, \mathbf{m}), \quad Q_{3j}^+ = Q_{3j}^-, \quad P_{2j}^+(e_2^+, t_1) = P_{2j}^-(e_2^-, t_1), \quad P_{3j}^+ = P_{3j}^-, \\ Q_{2,jk}^+(e_2^+, t_1) &= Q_{2,jk}^-(e_2^-, t_1) + (\mathbf{p}^-, t_1) [(v^+)^2 (P^\top Q)_{jk}^+ - (v^-)^2 (P^\top Q)_{jk}^-] + \\ &\quad + \frac{(e_2^-, \mathbf{m})}{(v^-)^2 (\mathbf{p}^-, \mathbf{m})} \left\{ Q_{2k}^- [(v^+)^2 P_{2j}^+(e_2^+, t_1) - (v^-)^2 P_{2j}^-(e_2^-, t_1)] + \right. \\ &\quad \left. + Q_{2j}^- [(v^+)^2 P_{2k}^+(e_2^+, t_1) - (v^-)^2 P_{2k}^-(e_2^-, t_1)] \right\} + (\mathbf{p}^-, t_1) [(v^-)^2 - (v^+)^2] \frac{\partial^2 \tau^*}{\partial \gamma_j \partial \gamma_k}, \\ Q_{3,jk}^+ &= Q_{3,jk}^- + \left\{ [(v^+)^2 P_{3j}^+ - (v^-)^2 P_{3j}^-] Q_{2k}^- + [(v^+)^2 P_{3k}^+ - (v^-)^2 P_{3k}^-] Q_{2j}^- \right\} \frac{(e_2^-, \mathbf{m})}{(v^-)^2 (\mathbf{p}^-, \mathbf{m})}, \\ P_{2,jk}^+(e_2^+, t_1) &= P_{2,jk}^-(e_2^-, t_1) + [(v^+)^2 (P^\top P)_{kj}^+ - (v^-)^2 (P^\top P)_{kj}^-] \frac{(e_1^-, t_1)}{v^-}, \\ Q_{3,jk}^+ &= Q_{3,jk}^-, \quad C_2^+(e_2^+, t_1) = \left(t_3, \frac{\partial t_1}{\partial \gamma_2} \right) - v^+ P_{32}^+(e_1^+, t_1), \\ C_3^+(e_2^+, t_1) &= - \left(t_3, \frac{\partial t_1}{\partial \gamma_3} \right) + v^+ P_{33}^+(e_1^+, t_1), \quad \left(t_3, \frac{\partial t_1}{\partial \gamma_j} \right) = v^- P_{3j}^- \sin \theta^-. \end{aligned} \quad (4.9)$$

В формулах (4.9) значок \top обозначает операцию транспонирования. Величина $\frac{\partial^2 \tau^*}{\partial \gamma_j \partial \gamma_k}$ во второй группе формул (4.9) определяется выражением

$$\frac{\partial^2 \tau^*}{\partial \gamma_j \partial \gamma_k} = (P^\top Q)_{jk}^- - \frac{(e_2^-, \mathbf{m})}{(v^-)^2 (\mathbf{p}^-, \mathbf{m})} Q_{2,jk}^- + \frac{(e_2^-, \mathbf{m})^2}{(e_1^-, \mathbf{m})^2} (P_{2j}^- Q_{2k}^- + P_{2k}^- Q_{2j}^-). \quad (4.10)$$

5. Вычисление амплитуд отраженных и преломленных волн

Рассмотрим методику вычисления начальных значений в точке N границы амплитуд основных и примесных составляющих отраженных или преломленных волн на примере контакта двух пористых блоков среды. Случаи контакта двух чисто упругих блоков, либо пористого и чисто упругого, отличаются от рассматриваемого только учетом тех или иных граничных условий, приведенных, например, в [7].

1. Обозначим векторы смещений падающей волны в точках границы раздела через \mathbf{U}_- , \mathbf{W}_- , а преломленных ($\nu = 1$) и отраженных ($\nu = 2$) волн — соответственно

²Для криволинейной границы подобные формулы приведены в [6] и имеют более громоздкий вид.

$\mathbf{U}_{(\nu)}, \mathbf{W}_{(\nu)}$ ($\nu = 1, 2$). Граничные условия для случая жесткого контакта между двумя упруго-пористыми блоками среды и проницаемости границы записываются в виде следующей системы равенств [7]:

$$\begin{aligned} \mathbf{U}_- + \mathbf{U}_{(2)} &= \mathbf{U}_{(1)}, \\ \mathbf{t}_m^{(2)}(\mathbf{U}_- + \mathbf{U}_{(2)}, \mathbf{W}_- + \mathbf{W}_{(2)}) &= \mathbf{t}_m^{(1)}(\mathbf{U}_{(1)}, \mathbf{W}_{(1)}), \\ ((\mathbf{W}_- + \mathbf{W}_{(2)}) \cdot \mathbf{m}) &= (\mathbf{W}_{(1)} \cdot \mathbf{m}), \\ S^{(2)}(\mathbf{U}_- + \mathbf{U}_{(2)}, \mathbf{W}_- + \mathbf{W}_{(2)}) &= S^{(1)}(\mathbf{U}_{(1)}, \mathbf{W}_{(1)}). \end{aligned} \quad (5.1)$$

Здесь использованы обозначения: $\mathbf{t}_m(\mathbf{U}, \mathbf{W})$ — вектор напряжения на площадке с нормалью \mathbf{m} , $S(\mathbf{U}, \mathbf{W})$ — давление флюида. Указанные величины определяются формулами

$$\begin{aligned} \mathbf{t}_m(\mathbf{U}, \mathbf{W}) &= \mathbf{m}(\lambda_c \operatorname{div} \mathbf{U} + \alpha M \operatorname{div} \mathbf{W}) + 2\mu \frac{\partial \mathbf{U}}{\partial \mathbf{m}} + \mu[\mathbf{m}, \operatorname{rot} \mathbf{U}], \\ S(\mathbf{U}, \mathbf{W}) &= -\alpha M \operatorname{div} \mathbf{U} - M \operatorname{div} \mathbf{W}. \end{aligned} \quad (5.2)$$

2. Равенства (5.2) должны выполняться при подстановке в них лучевых разложений тождественно, как относительно времени t , так и координат x_k^* точек границы раздела. Это возможно лишь при условиях

$$f_{np_j}^{(\nu)}(t) \equiv f_{ns}^{(\nu)}(t) \equiv f_n(t), \quad n \geq 0, \quad \tau_{p_j}^{(\nu)}(x_k^*) \equiv \tau_s^{(\nu)}(x_k^*) \equiv \tau(x_k^*), \quad \nu = 1, 2, \quad (5.3)$$

где $f_n(t)$ — временные функции из (1.2).

Подстановка в граничные условия (5.1) амплитудных векторов в форме нулевого приближения лучевого метода и учета соотношений (5.3) приводит к системе равенств

$$\begin{aligned} \mathbf{U}_{(1)p_1}^{(0)} + \mathbf{U}_{(1)p_2}^{(0)} + \mathbf{U}_{(1)s}^{(0)} - \mathbf{U}_{(2)p_1}^{(0)} - \mathbf{U}_{(2)p_2}^{(0)} - \mathbf{U}_{(2)s}^{(0)} &= \mathbf{U}^{(0)-}, \\ ((\mathbf{W}_{(1)p_1}^{(0)} + \mathbf{W}_{(1)p_2}^{(0)} + \mathbf{W}_{(1)s}^{(0)} - \mathbf{W}_{(2)p_1}^{(0)} - \mathbf{W}_{(2)p_2}^{(0)} - \mathbf{W}_{(2)s}^{(0)}) \cdot \mathbf{m}) &= (\mathbf{W}^{(0)-} \cdot \mathbf{m}), \\ \mathbf{T}^{(1)}(\mathbf{U}_{(1)p_1}^{(0)}, \mathbf{W}_{(1)p_1}^{(0)}) + \mathbf{T}^{(1)}(\mathbf{U}_{(1)p_2}^{(0)}, \mathbf{W}_{(1)p_2}^{(0)}) + \mathbf{T}^{(1)}(\mathbf{U}_{(1)s}^{(0)}, \mathbf{W}_{(1)s}^{(0)}) + \\ + \mathbf{T}^{(2)}(\mathbf{U}_{(2)p_1}^{(0)}, \mathbf{W}_{(2)p_1}^{(0)}) + \mathbf{T}^{(2)}(\mathbf{U}_{(2)p_2}^{(0)}, \mathbf{W}_{(2)p_2}^{(0)}) + \\ + \mathbf{T}^{(2)}(\mathbf{U}_{(2)s}^{(0)}, \mathbf{W}_{(2)s}^{(0)}) &= \mathbf{T}^{(2)}(\mathbf{U}^{(0)-}, \mathbf{W}^{(0)-}), \\ S^{(1)}(\mathbf{U}_{(1)p_1}^{(0)}, \mathbf{W}_{(1)p_1}^{(0)}) + S^{(1)}(\mathbf{U}_{(1)p_2}^{(0)}, \mathbf{W}_{(1)p_2}^{(0)}) - S^{(2)}(\mathbf{U}_{(2)p_1}^{(0)}, \mathbf{W}_{(2)p_1}^{(0)}) - \\ - S^{(2)}(\mathbf{U}_{(2)p_2}^{(0)}, \mathbf{W}_{(2)p_2}^{(0)}) &= S^{(2)}(\mathbf{U}^{(0)-}, \mathbf{W}^{(0)-}), \end{aligned} \quad (5.4)$$

где обозначено

$$\begin{aligned} \mathbf{T}^{(\nu)}(\mathbf{U}^{(0)}, \mathbf{W}^{(0)}) &= \mathbf{m}[\lambda_c^{(\nu)}(\mathbf{p} \cdot \mathbf{U}^{(0)}) + \alpha_{(\nu)} M^{(\nu)}(\mathbf{p} \cdot \mathbf{W}^{(0)})] + \\ &+ \mu^{(\nu)}[(\mathbf{p} \cdot \mathbf{m})\mathbf{U}^{(0)} + (\mathbf{m} \cdot \mathbf{U}^{(0)})\mathbf{p}], \\ S^{(\nu)}(\mathbf{U}^{(0)}, \mathbf{W}^{(0)}) &= -\alpha^{(\nu)} M^{(\nu)}(\mathbf{p} \cdot \mathbf{U}^{(0)}) - M^{(\nu)}(\mathbf{p} \cdot \mathbf{W}^{(0)}), \quad \nu = 1, 2. \end{aligned} \quad (5.5)$$

3. Пусть амплитудные векторы падающей волны в нулевом приближении представляются в виде

$$\begin{aligned}
 \mathbf{U}^- &\equiv \mathbf{U}_-^{(0)} = \sum_{i=1,2} u_{1p_i}^- e_{1p_i}^- + \sum_{k=2,3} u_{ks}^- e_{ks}^-, \\
 \mathbf{W}^- &\equiv \mathbf{W}_-^{(0)} = \sum_{i=1,2} w_{1p_i}^- e_{1p_i}^- + \sum_{k=2,3} w_{ks}^- e_{ks}^-,
 \end{aligned} \tag{5.6}$$

обобщающем случае падения P_i - и S -волны. Обозначим через $\theta_{p_i}^-$, θ_s^- углы падения, а через $\theta_{p_i}^{(\nu)}$ ($i = 1, 2$), $\theta_s^{(\nu)}$ углы отражения ($\nu = 2$) и преломления ($\nu = 1$) волн типа P_1 , P_2 и S .

С учетом представления падающего поля в виде (5.6), а также формул из (2.13) и (2.8), устанавливающих связь между составляющими u_{1p_i} , u_{ks} и w_{1p_i} , w_{ks} , равенства (5.4) записываются в виде системы восьми уравнений относительно амплитуд $u_{1p_i}^{(\nu)}$, $u_{ks}^{(\nu)}$ отраженных и преломленных волн. В матричной форме система уравнений принимает вид

$$\mathbf{G}\mathbf{X} = \sum_{i=1,4} \mathbf{F}_i \mathbf{U}_i^-, \tag{5.7}$$

где матрица \mathbf{G} системы есть

$$\begin{pmatrix}
 \sin \theta_{p_1}^{(1)} & \sin \theta_{p_2}^{(1)} & -\cos \theta_s^{(1)} & 0 & -\sin \theta_{p_1}^{(2)} & -\sin \theta_{p_2}^{(2)} & -\cos \theta_s^{(2)} & 0 \\
 \cos \theta_{p_1}^{(1)} & \cos \theta_{p_2}^{(1)} & \sin \theta_s^{(1)} & 0 & \cos \theta_{p_1}^{(2)} & \cos \theta_{p_2}^{(2)} & -\sin \theta_s^{(2)} & 0 \\
 0 & 0 & 0 & 1 & 0 & 0 & 0 & -1 \\
 \frac{a_{p_1}^{(1)}}{v_{p_1}^{(1)}} & \frac{a_{p_2}^{(1)}}{v_{p_2}^{(1)}} & \frac{c_s^{(1)}}{v_s^{(1)}} & 0 & \frac{a_{p_1}^{(2)}}{v_{p_1}^{(2)}} & \frac{a_{p_2}^{(2)}}{v_{p_2}^{(2)}} & -\frac{c_s^{(2)}}{v_s^{(2)}} & 0 \\
 \frac{b_{p_1}^{(1)}}{v_{p_1}^{(1)}} & \frac{b_{p_2}^{(1)}}{v_{p_2}^{(1)}} & \frac{a_s^{(1)}}{v_s^{(1)}} & 0 & -\frac{b_{p_1}^{(2)}}{v_{p_1}^{(2)}} & -\frac{b_{p_2}^{(2)}}{v_{p_2}^{(2)}} & \frac{a_s^{(2)}}{v_s^{(2)}} & 0 \\
 0 & 0 & 0 & \frac{g_s^{(1)}}{v_s^{(1)}} & 0 & 0 & 0 & \frac{g_s^{(2)}}{v_s^{(2)}} \\
 d_{p_1}^{(1)} & d_{p_2}^{(1)} & h_s^{(1)} & 0 & d_{p_1}^{(2)} & d_{p_2}^{(2)} & -h_s^{(2)} & 0 \\
 \frac{g_{p_1}^{(1)}}{v_{p_1}^{(1)}} & \frac{g_{p_2}^{(1)}}{v_{p_2}^{(1)}} & 0 & 0 & -\frac{g_{p_1}^{(2)}}{v_{p_1}^{(2)}} & -\frac{g_{p_2}^{(2)}}{v_{p_2}^{(2)}} & 0 & 0
 \end{pmatrix}.$$

Вектор-столбцы \mathbf{X} и \mathbf{F}_i определяются выражениями

$$\begin{aligned}
 \mathbf{X} &= (u_{1p_1}^{(1)}, u_{1p_2}^{(1)}, u_{2s}^{(1)}, u_{3s}^{(1)}, u_{1p_1}^{(2)}, u_{1p_2}^{(2)}, u_{2s}^{(2)}, u_{3s}^{(2)})^\top, \\
 \mathbf{F}_i &= (\sin \theta_{p_i}^-, \cos \theta_{p_i}^-, 0, \frac{a_{p_i}^{(2)-}}{v_{p_i}^{(2)}}, \frac{b_{p_i}^{(2)-}}{v_{p_i}^{(2)}}, 0, d_{p_i}^{(2)-}, -\frac{g_{p_i}^{(2)-}}{v_{p_i}^{(2)}})^\top, \quad i = 1, 2, \\
 \mathbf{F}_3 &= (-\cos \theta_s^-, \sin \theta_s^-, 0, \frac{c_s^{(2)-}}{v_s^{(2)}}, \frac{a_s^{(2)-}}{v_s^{(2)}}, 0, h_s^{(2)-}, 0)^\top, \\
 \mathbf{F}_4 &= (0, 0, 1, 0, 0, \frac{\mu^{(2)}}{v_s^{(2)}} \cos \theta_s^-, 0, 0)^\top.
 \end{aligned} \tag{5.8}$$

В приведенных формулах использованы обозначения

$$\begin{aligned}
 a_r^{(\nu)} &= 2\mu^{(\nu)} \sin \theta_r^{(\nu)} \cos \theta_r^{(\nu)}, \quad b_r^{(\nu)} = \lambda_c^{(\nu)} \sin^2 \theta_r^{(\nu)} + H^{(\nu)} \cos^2 \theta_r^{(\nu)} + \alpha^{(\nu)} M^{(\nu)} \alpha_r^{(\nu)}, \\
 g_r^{(\nu)} &= -M^{(\nu)} (\alpha^{(\nu)} - \alpha_r^{(\nu)}), \quad d_r^{(\nu)} = \alpha_r^{(\nu)} \cos \theta_r^{(\nu)}, \\
 \alpha_r^{(\nu)} &= -\frac{H^{(\nu)} - \rho^{(\nu)} (v_r^{(\nu)})^2}{\alpha^{(\nu)} M^{(\nu)} - \rho^{(\nu)} (v_r^{(\nu)})^2}, \quad r = 1, 2,
 \end{aligned} \tag{5.9}$$

$$c_s^{(\nu)} = \mu^{(\nu)}(\sin^2 \theta_s^{(\nu)} - \cos^2 \theta_s^{(\nu)}), \quad q_s^{(\nu)} = \mu^{(\nu)} \cos \theta_s^{(\nu)},$$

$$h_s^{(\nu)} = \frac{-\rho_f^{(2)}}{\rho_m^{(2)}} \sin \theta_s^{(\nu)}, \quad H^{(\nu)} = \lambda_c^{(\nu)} + 2\mu^{(\nu)}, \quad \nu = 1, 2.$$

Индекс r в (5.9) определяет тип волны ($r = 1 - P_1, r = 2 - P_2, r = 3 - S$).

Неизвестные амплитуды $w_{1p_i}^{(\nu)}$ и $w_{ks}^{(\nu)}$ отраженных и преломленных волн определяются по вычисленным значениям $u_{1p_i}^{(\nu)}$ и $u_{ks}^{(\nu)}$ при помощи формул

$$w_{ks}^{(\nu)} = -\frac{\rho_f^{(\nu)}}{\rho_m^{(\nu)}} u_{ks}^{(\nu)}, \quad w_{1p_i}^{(\nu)} = \frac{\alpha^{(\nu)} M^{(\nu)} - \rho_f^{(\nu)} (v_{p_i}^{(\nu)})^2}{M^{(\nu)} - \rho_m^{(\nu)} (v_{p_i}^{(\nu)})^2} u_{1p_i}^{(\nu)}.$$

По найденным значениям амплитуд $u_{1p_i}^{(\nu)}$ и $u_{ks}^{(\nu)}$ функции $\Psi_{p_i}^{(\nu)}(\gamma_2, \gamma_3)$ и $\Psi_s^{(\nu)}(\gamma_2, \gamma_3)$ из (3.11) определяются выражениями

$$\Psi_{p_i}^{(\nu)} = u_{1p_i}^{(\nu)} \sqrt{v_{p_i}^{(\nu)}} L_{p_i}^{(\nu)}, \quad \Psi_s^{(\nu)} = u_{ks}^{(\nu)} \sqrt{v_s^{(\nu)}} L_s^{(\nu)}. \quad (5.10)$$

4. Наконец, для вычисления величин

$$(\mathbf{e}_{2r}^{(\nu)}, \text{grad } \Psi_r^{(\nu)}), \quad (\mathbf{e}_{3r}^{(\nu)}, \text{grad } \Psi_r^{(\nu)}), \quad r = 1, 2, 3; \nu = 1, 2, \quad (5.11)$$

используемых при определении граничных значений примесных составляющих амплитудных функций P_i - и S -волн, следует рассмотреть систему уравнений [5, 6]

$$\mathbf{G} \frac{d\mathbf{X}}{d\gamma_j} = \sum_{i=1,4} \left(\frac{d\mathbf{F}_i}{d\gamma_j} \mathbf{U}_i^- + \mathbf{F}_i \frac{d\mathbf{U}_i^-}{d\gamma_j} \right) - \frac{d\mathbf{G}}{d\gamma_j} \mathbf{X}, \quad j = 2, 3, \quad (5.12)$$

получаемую полным дифференцированием по γ_j в точке N системы (5.7), в которой лучевая координата $\tau = \tau^*(\gamma_2, \gamma_3)$ является функцией от гауссовых координат начальной поверхности фронта волны. В правые части (5.12) входят величины, определяемые на предыдущем этапе вычислений. Поэтому система (5.12) позволяет найти значения производных $du_n^{(\nu)}/d\gamma_j$, где $u_n^{(\nu)}$ — составляющие вектора \mathbf{X} из (5.8). Искомые частные производные $\partial u_{nr}^{(\nu)}/\partial \gamma_j$ вычисляются при помощи формул [5]

$$\frac{\partial u_n^{(\nu)}}{\partial \gamma_j} = \frac{du_n^{(\nu)}}{d\gamma_j} + u_{nr}^{(\nu)} Q_{2j}^{(\nu)} \frac{(k_2^{(\nu)} + k_3^{(\nu)})}{2} \frac{(\mathbf{e}_{2r}^{+(\nu)}, \mathbf{m})}{(\mathbf{p}^{(\nu)}, \mathbf{m})},$$

$$j = 2, 3; n = 1, 2, 3, 4; \nu = 1, 2, \quad (5.13)$$

где

$$k_2^{(\nu)} = (P_{23}^{(\nu)} Q_{32}^{(\nu)} - P_{22}^{(\nu)} Q_{33}^{(\nu)}) / \Lambda^{(\nu)}, \quad k_3^{(\nu)} = (P_{32}^{(\nu)} Q_{23}^{(\nu)} - P_{33}^{(\nu)} Q_{22}^{(\nu)}) / \Lambda^{(\nu)}. \quad (5.14)$$

При этом величины из (5.11) определяются формулами

$$(\mathbf{e}_{2r}^{(\nu)}, \text{grad } \Psi_r^{(\nu)}) = \left(Q_{33}^{(\nu)} \frac{\partial \Psi_r^{(\nu)}}{\partial \gamma_2} - Q_{32}^{(\nu)} \frac{\partial \Psi_r^{(\nu)}}{\partial \gamma_3} \right) / \Lambda^{(\nu)},$$

$$(\mathbf{e}_{3r}^{(\nu)}, \text{grad } \Psi_r^{(\nu)}) = \left(Q_{22}^{(\nu)} \frac{\partial \Psi_r^{(\nu)}}{\partial \gamma_3} - Q_{23}^{(\nu)} \frac{\partial \Psi_r^{(\nu)}}{\partial \gamma_2} \right) / \Lambda^{(\nu)}, \quad (5.15)$$

в которых

$$\begin{aligned}\frac{\partial \Psi_{p_i}^{(\nu)}}{\partial \gamma_j} &= \left(\frac{\partial u_{1p_i}^{(\nu)}}{\partial \gamma_j} + \frac{u_{1p_i}^{(\nu)}}{L_{p_i}^{(\nu)}} \frac{\partial L_{p_i}^{(\nu)}}{\partial \gamma_j} \right) \sqrt{v_{p_i}^{(\nu)} L_{p_i}^{(\nu)}}, \\ \frac{\partial \Psi_s^{(\nu)}}{\partial \gamma_j} &= \left(\frac{\partial u_{ks}^{(\nu)}}{\partial \gamma_j} + \frac{u_{ks}^{(\nu)}}{L_s^{(\nu)}} \frac{\partial L_s^{(\nu)}}{\partial \gamma_j} \right) \sqrt{v_s^{(\nu)} L_s^{(\nu)}}, \\ \frac{\partial L_r^{(\nu)}}{\partial \gamma_j} &= \frac{R_j^{(\nu)}}{2L_r^{(\nu)}}, \quad j = 2, 3.\end{aligned}\tag{5.16}$$

Что же касается правых частей уравнений (5.12), в которых требуется вычисление полных производных по γ_i от величин U_i^- , а также матриц Γ и F_k , то значения $dU_i^-/d\gamma_j$, очевидно, должны определяться по формулам вида (5.13) при $\nu = 2$, а полные производные от матриц Γ и F_k вычисляются при учете формулы [5]:

$$\frac{d\theta^{(\nu)}}{d\gamma_j} = (-1)^\nu \left[v^{(\nu)} P_{2j}^{(\nu)} + \left(t_1, \frac{\partial m}{\partial \gamma_j} \right) \right], \quad j = 2, 3.$$

В заключение отметим, что, несмотря на громоздкость формул, все вычисления могут быть реализованы на компьютере. Некоторые результаты таких вычислений для простейших моделей кусочно-однородной чисто упругой среды и сопоставления их с результатами, получаемыми при математически точном решении задачи, приведены в [8].

Указатель литературы

1. Biot M. A. Mechanics of deformation and acoustic propagation in porous media // J. Appl. Phys. 1962. Vol. 33. P. 1482–1498.
2. Петрашень Г. И. О лучевом методе и поляризации объемных сейсмических волн // Вопросы динамической теории распространения сейсмических волн. Вып. 21. Л., 1981. С. 5–53.
3. Ковтун А. А., Решетников В. В. Распространение плоских волн в анизотропных упруго-пористых насыщенных средах без диссипации // Вестн. С.-Петербург. ун-та. Сер. 4. Физика, химия. 1995. Вып. 4. С. 5–12.
4. Петрашень Г. И., Кучер В. И., Каштан Б. М. К вычислению примесных составляющих 1-го приближения лучевого метода в случае изотропных произвольно-неоднородных упругих сред. Л., 1988. 18 с. Препринт ЛОМИ № Р-6–88.
5. Петрашень Г. И., Кучер В. И., Каштан Б. М. К вычислению примесных составляющих 1-го приближения лучевого метода в случае изотропных произвольно-неоднородных упругих сред. II. Л., 1988. 16 с. Препринт ЛОМИ № Р-11–88.
6. Кучер В. И. Алгоритмы вычисления примесных составляющих 1-го приближения лучевого метода в случае изотропных кусочно-однородных сред // Вопросы динамической теории распространения сейсмических волн. Вып. 28. Л., 1989. С. 8–21.
7. Lauriks W., Allard J., Depollier C., Cops A. Inhomogeneous plane waves in layered materials including fluid, solid and porous layers // Wave Motion. 1991. Vol. 13. P. 329–336.
8. Кучер В. И., Киселев Ю. В. Оценка примесных компонент 1-го приближения лучевого метода при явлениях отражения-преломления упругих волн // Вопросы динамической теории распространения сейсмических волн. Вып. 29. Л., 1990. С. 130–138.

Работа выполнена при финансовой поддержке РФФИ (№ 94-05-17622), а также гранта 17-6.1-5 по фундаментальным исследованиям в области геологии в системе Министерства общего и профессионального образования РФ.