

К РАСЧЕТУ МАКРОСКОПИЧЕСКИХ КОЭФФИЦИЕНТОВ СТОХАСТИЧЕСКИ НЕОДНОРОДНЫХ УПРУГИХ СРЕД

А. В. Чигарев

(Воронеж)

Изучается применение методов, развитых в электродинамике стохастических сред и заимствованных в теории квантовых полей [1,2] к уравнениям динамики упругой среды. Рассматриваемый метод не накладывает обычных ограничений малости на величину флуктуаций упругих модулей. Выделение сингулярной части тензора Грина [1,3,4] и введение новых полевых переменных эквивалентно суммированию квазистатической части упругих модулей. Применение разрывных интегралов Вебера — Шафхейтлина [5,6] позволяет точно вычислить борновское приближение. При этом обнаруживаются эффекты, характерные для сред со структурой [7]; когда дисперсионные соотношения могут терпеть разрыв, появляются резонансные явления при длинах волн, сравнимых с размером структуры. Для сильно изотропной [8] среды и экспоненциальной корреляционной функции приводятся явные выражения для макроскопических упругих коэффициентов и собственных значений операторов.

Методы вычисления статических макроскопических коэффициентов развиты в работах многих авторов (см., например, [3,4,9,10]). При этом операторная, вообще говоря, связь между средними полями при некоторых предположениях относительно среднего напряженнодеформированного состояния и текстуры среды становится алгебраической. При вычислении динамических эффективных параметров соотношения также имеют нелокальный характер, что приводит к значительному усложнению дисперсионных уравнений. В работах [11-14] для борновского приближения рассмотрено вычисление макроскопических коэффициентов в случае длинных и коротких волн, когда можно пренебречь пространственной дисперсией.

1. Вектор перемещений u_i гармонической волны в неоднородной среде удовлетворяет уравнению

$$(1.1) \quad (\lambda_{ijkl} u_{k,l})_{,j} + \rho_0 \omega^2 u_i = 0$$

Здесь $\lambda_{ijkl}(r)$ зависит случайным образом от пространственных координат, ρ_0 — плотность, ω — частота, напряжения и деформации связаны законом Гука.

Записывая уравнение (1.1) для однородной среды с параметрами λ_{ijkl}^0 , ρ_0 , вычитая его из (1.1), после несложных преобразований получим

$$(1.2) \quad u_{i,m} = u_{i,m}^0 - \int G_{in,mj}(r-r_1) \lambda'_{njkl}(r_1) u_{k,l}(r_1) dr_1$$

$$\lambda'_{njkl} = \lambda_{njkl} - \lambda_{njkl}^0$$

Здесь u_i^0 — поле перемещений, $G_{in}(r-r_1)$ — динамический тензор Грина во введенной однородной среде.

Разбивая интеграл в выражении (1.2) на сингулярную и регулярную части, перейдем к новым полевым величинам

$$(1.3) \quad E_{im} = u_{i,m} - \int G_{in,mj}^{(R)}(r-r_1) \gamma_{njst}(r_1) E_{st}(r_1) dr_1$$

$$(1.4) \quad E_{im} = B_{imkl} u_{k,l}, \quad \gamma_{njst} = \lambda'_{njkl} B_{klst}^{-1} \\ B_{imkl} = \delta_{ik} \delta_{ml} + G_{in,mj}^{(s)} \lambda'_{njkl}$$

Здесь γ_{njst} — тензор поляризации, $G_{in}^{(s)}$ — сингулярная, $G_{in}^{(R)}$ — регулярная части тензора Грина. Переход к новым переменным E_{im} , γ_{njst} эквивалентен суммированию бесконечного ряда для квазистатической части $L_{ijkl}(\omega, k)$ образа Фурье эффективного тензора упругих модулей.

Решая уравнение (1.3) последовательными итерациями, получим ряд по степеням γ_{njst} . Усредняя полученный ряд и используя метод суммирования фейнмановских диаграмм, для среднего поля $\langle E_{im} \rangle$ можем записать уравнение типа Дайсона [1,2]

$$(1.5) \quad \langle E_{im} \rangle = u_{i,m} + \int \int G_{in,mj}^{(R)}(r-r_1) Q_{njst}(r_2-r_1) \langle E_{st}(r_1) \rangle dr_1 dr_2$$

Эффективный тензор γ_{njst}^* вводится соотношением

$$(1.6) \quad \langle \gamma_{njst} E_{st} \rangle = \Gamma_{njst} \langle E_{st} \rangle = \int \gamma_{njst}^*(r-r_1) \langle E_{st}(r_1) \rangle dr_1$$

Ядро γ_{njst}^* связано с массовым оператором Q_{njst} соотношением

$$(1.7) \quad \gamma_{njst}^*(r-r_1) = -Q_{njst}(r-r_1) \\ Q_{njst}(r_1-r_2) = \langle \gamma_{njdl}(r_1) \gamma_{prst}(r_2) \rangle G_{dp,lr}(r_1-r_2)$$

Наилучшая сходимость рядов, рассматриваемых в методе, имеет место при условии

$$(1.8) \quad \langle \gamma_{njst} \rangle = 0$$

Соотношения (1.8) дают замкнутую систему уравнений для нахождения вспомогательных коэффициентов в λ_{ijkl}^0 через моменты λ_{ijkl} . Физический смысл равенства (1.8) ясен, и условия сходимости (1.8) не накладывают никаких ограничений на величину флуктуаций λ_{ijkl} .

Выпишем соотношения, связывающие старые и новые переменные

$$(1.9) \quad E_{im} = [\delta_{ik} \delta_{ml} + G_{in,mj}^{(s)} \lambda'_{njkl}] u_{k,l} = B_{imkl} u_{k,l}$$

$$(1.10) \quad \gamma_{njim} E_{im} = \lambda'_{njkl} B_{klim}^{-1} B_{imst} u_{s,t} = \lambda'_{njkl} u_{k,l}$$

Осредним соотношения (1.9), (1.10)

$$(1.11) \quad \langle E_{im} \rangle = [\delta_{ik} \delta_{ml} + G_{in,mj}^{(s)} (\Lambda_{njkl} - \lambda_{njkl}^0)] \langle u_{k,l} \rangle$$

$$(1.12) \quad \Gamma_{njim} \langle E_{im} \rangle = (\Lambda_{njkl} - \lambda_{njkl}^0) \langle u_{k,l} \rangle$$

Подставим (1.11) в (1.12)

$$(1.13) \quad \Gamma_{njim} [\delta_{ik} \delta_{ml} + G_{in,mj}^{(s)} (\Lambda_{njkl} - \lambda_{njkl}^0)] \langle u_{k,l} \rangle = \\ = (\Lambda_{njkl} - \lambda_{njkl}^0) \langle u_{k,l} \rangle$$

Тензор λ_{njkl}^* вводится соотношением

$$\langle \sigma_{ij} \rangle = \Lambda_{ijkl} \langle u_{k,l} \rangle = \int \lambda_{ijkl}^*(r-r_1) \langle u_{k,l}(r_1) \rangle dr_1$$

Пусть рассматриваемая среда статистически изотропна, однородна. Рассмотрим поля средних перемещений вида ρ^{ikr} , тогда соотношения (1.13) можно записать в виде

$$(1.14) \quad D_{njim} [\delta_{ik}\delta_{ml} + G_{ip,mq}^{(s)} (L_{pqkl} - \lambda_{pqkl}^{\circ})] = L_{ijkl} - \lambda_{ijkl}^{\circ}$$

Здесь $D_{njim}(\omega, k)$, $L_{njkl}(\omega, k)$ — образы Фурье ядер операторов Γ_{njim} , Λ_{njkl} .

Решая уравнение (1.14) относительно L_{njkl} , получим

$$(1.15) \quad L_{stkl} = \lambda_{stkl}^{\circ} + M_{stnj}^{-1} D_{njkl}$$

$$M_{pnqj} = \delta_{pn}\delta_{qj} - D_{njim} G_{ip,mq}^{(s)}$$

2. Рассмотрим вычисление вспомогательных коэффициентов. Пусть среда, определяемая λ_{ijkl}° , изотропна и однородна, а рассматриваемая неоднородная среда изотропна

$$(2.1) \quad \lambda_{ijkl}^{\circ} = \lambda^{\circ} \delta_{ij}\delta_{kl} + \mu^{\circ} (\delta_{ik}\delta_{jl} + \delta_{il}\delta_{jk})$$

$$(2.2) \quad \lambda_{ijkl}(r) = \lambda(r) \delta_{ij}\delta_{kl} + \mu(r) (\delta_{ik}\delta_{jl} + \delta_{il}\delta_{jk})$$

Тогда в формулах (1.4) имеем

$$(2.3) \quad B_{imkl} = b_1 \delta_{im}\delta_{kl} + b_2 \delta_{ik}\delta_{ml} + b_3 \delta_{il}\delta_{mk}$$

$$b_1 = G_1^{(s)} \lambda' + 3G_2^{(s)} K', \quad b_2 = 1 + G_1^{(s)} \mu', \quad b_3 = G_1^{(s)} \mu'$$

$$B_{imkl}^{-1} = b_1^{-1} \delta_{im}\delta_{kl} + b_2^{-1} \delta_{ik}\delta_{ml} + b_3^{-1} \delta_{il}\delta_{mk}$$

$$b_1^{-1} = -b_1 [(3b_1 + b_2 + b_3)(b_2 + b_3)]^{-1}, \quad b_2^{-1} = b_2 (b_2^2 - b_3^2)^{-1}$$

$$b_3^{-1} = b_3 (b_3^2 - b_2^2)^{-1}, \quad G_1^{(s)} = (3\lambda_0 + 8\mu_0)[15\mu_0(\lambda_0 + 2\mu_0)]^{-1}$$

$$G_2^{(s)} = -(\lambda_0 + \mu_0)[15\mu_0(\lambda_0 + 2\mu_0)]^{-1}$$

$$(2.4) \quad \gamma_{njit} = \gamma_1 \delta_{nj}\delta_{st} + \gamma_2 (\delta_{ns}\delta_{jt} + \delta_{nt}\delta_{js})$$

$$\gamma = K' [1 + K' (\lambda_0 + 2\mu_0)^{-1}]^{-1}, \quad \gamma = \gamma_1 + \frac{2}{3} \gamma_2,$$

$$K' = \lambda' + \frac{2}{3} \mu'$$

$$\gamma_2 = \mu' [1 + \mu' (6\lambda_0 + 15\mu_0) (15\lambda_0\mu_0 + 30\mu_0^2)^{-1}]^{-1}$$

Соотношения (1.8) дают в изотропном случае два уравнения для определения $\lambda_0, \mu_0, (K_0, \mu_0)$ через моменты $\lambda, \mu (K, \mu)$. Предполагая определенный закон распределения λ, μ, K , можно вычислить λ_0, μ_0, K_0 аналогично работе [1]; для композитов и поликристаллов получим уравнения самосогласованного поля.

Уравнения (1.8), (2.4) можно решать последовательными итерациями, не конкретизируя вида распределения. Очевидно, в нулевом приближении

$$\lambda_0 = \langle \lambda \rangle, \quad \mu_0 = \langle \mu \rangle, \quad K_0 = \langle K \rangle$$

В первом приближении

$$(2.5) \quad K_0^{(1)} = \langle K \rangle - \Lambda_{(0)} \langle K'^2 \rangle + \Lambda_{(0)}^2 \langle K'^3 \rangle - \dots$$

$$\mu_0^{(1)} = \langle \mu \rangle - M_{(0)} \langle \mu'^2 \rangle + M_{(0)}^2 \langle \mu'^3 \rangle - \dots$$

$$\Lambda_{(0)} = \langle \lambda + 2\mu \rangle^{-1}, \quad M_{(0)} = 2 \langle 3\lambda + 8\mu \rangle [15 \langle \mu \rangle \langle \lambda + 2\mu \rangle]^{-1}$$

Найденные таким образом значения $\lambda_0, \mu_0, (K_0, \mu_0)$ подставляем во все приведенные выше формулы.

3. Рассмотрим вычисление второго слагаемого в формуле (1.15). Из соотношений (1.5)—(1.7) с учетом (2.1)—(2.4) в борновском приближении по γ_{njkl} следует, что выражение для ядра $\gamma_{nj\gamma\delta}^*(r - r_1)$ имеет вид

$$(3.1) \quad \begin{aligned} \gamma_{nj\gamma\delta}^*(r - r_1) = & \gamma_1^*(\rho) \delta_{nj} \delta_{\gamma\delta} + \gamma_2^*(\rho) (\delta_{n\gamma} \delta_{j\delta} + \delta_{n\delta} \delta_{j\gamma}) + \\ & + \gamma_3^*(\rho) (\delta_{nj} n_\gamma n_\delta + \delta_{\gamma\delta} n_n n_j) + \gamma_4^*(\rho) (\delta_{n\gamma} n_j n_\delta + \\ & + \delta_{n\delta} n_j n_\gamma + \delta_{j\delta} n_n n_\gamma + \delta_{j\gamma} n_n n_\delta) + \gamma_5^*(\rho) n_n n_j n_\gamma n_\delta \\ \rho = & |r - r_1|, \quad n_i = \rho_i \rho^{-1} \\ \gamma_m^*(\rho) = & R(\rho) \left\{ \frac{A_m(k_t \rho)}{\mu_0 \rho^3} l^{tk_i \rho} + \frac{1}{\rho_0 \omega^2 \rho^5} [B_m(k_\alpha \rho) e^{ik_\alpha \rho}]_t^l \right\} \\ A_1 = & 4z_t - k_t^2 \rho^2, \quad B_1 = k_\alpha^4 \rho^4 - 24ik_\alpha^3 \rho^3 - 12z_\alpha, \quad A_2 = 2z_t \\ B_2 = & 4(3z_\alpha + k_\alpha^2 \rho^2), \quad A_3 = 2A_4, \quad A_4 = -(3z_t + k_t^2 \rho^2) \\ B_3 = & -2(30z_\alpha + z_\alpha^2 k_\alpha^2 \rho^2 + k_\alpha^4 \rho^4 + 10ik_\alpha^3 \rho^3), \quad A_5 = 0 \\ B_4 = & 4(6z_\alpha k_\alpha^2 \rho^2 - 15z_\alpha - 5ik_\alpha^3 \rho^3), \quad B_5 = 180k_\alpha^2 \rho^2 z_\alpha - \\ & - 420z_\alpha + 4k_\alpha^4 \rho^4 - 140ik_\alpha^3 \rho^3, \quad z_\alpha = ik_\alpha \rho - 1 \\ [f(k_\alpha \rho)]_t^l = & f(k_t \rho) - f(k_i \rho), \quad k_\alpha^2 = \frac{\omega^2}{c_\alpha^2}, \quad c_t^2 = \frac{\mu_0}{\rho_0} \\ c_l^2 = & \frac{\lambda_0 + 2\mu_0}{\rho_0}, \quad \langle \gamma_{njst}(r_1) \gamma_{\alpha\beta\gamma\delta}(r_2) \rangle = R(\rho) R_{njst}^{\alpha\beta\gamma\delta} \end{aligned}$$

Собственные значения операторов $\Gamma_{njim}, \Lambda_{njkl}$ находятся по формулам

$$(3.2) \quad \begin{aligned} D_{nj\gamma\delta}(\omega, k) &= \int \gamma_{nj\gamma\delta}^*(\rho) e^{-ik\rho} d\rho \\ L_{nj\gamma\delta}(\omega, k) &= \int \lambda_{nj\gamma\delta}^*(\rho) e^{-ik\rho} d\rho \end{aligned}$$

Переходя в (3.2) к сферическим координатам, проводим интегрирование по углам; а затем подынтегральные выражения преобразуются к функциям Бесселя с полуцелым индексом так, что получаем разрывные интегралы типа Вебера — Шафхейтлина и Сонина — Гегенбауэра, Бейли [6]. Кроме того, при регуляризации интегралов используются рекуррентные формулы для функций Бесселя. Вычисления проводим для корреляционной функции $R(\rho) = R_0 \exp(-\rho_i/a_i)$ (a_i — радиусы корреляции).

Выражения для $D_{nj\gamma\delta}(\omega, k)$ и $L_{njkl}(\omega, k)$ имеют также вид изотропных тензоров

$$(3.3) \quad \begin{aligned} D_{nj\gamma\delta}(\omega, q) = & D_1(\omega, q) \delta_{nj} \delta_{\gamma\delta} + D_2(\omega, q) (\delta_{n\gamma} \delta_{j\delta} + \delta_{n\delta} \delta_{j\gamma}) + \\ & + D_3(\omega, q) (\delta_{nj} e_\gamma e_\delta + \delta_{\gamma\delta} e_n l_j) + D_4(\omega, q) (\delta_{j\delta} e_n e_\gamma + \delta_{j\gamma} e_n e_\delta + \\ & + \delta_{n\delta} e_j e_\gamma + \delta_{n\gamma} e_j e_\delta) + D_5(\omega, q) e_n e_j e_\gamma e_\delta \\ e_i = & q_i q^{-1}, \quad q^2 = k^2 + a^{-2}, \quad a^2 = a_i a_i \end{aligned}$$

Выпишем в явном виде выражения для D_1, D_2 , соответствующие рассмотрению сильно изотропной среды

$$(3.4) \quad D_m = \frac{R_0}{\mu_0} \left\{ \frac{\Gamma_{mt}^{(1)}}{m} + \frac{2z_t^2}{15} (4\Gamma_{mt}^{(2)} + \Gamma_{mt}^{(3)}) + \frac{k_t^2 \Gamma_{mt}^{(4)}}{2k} + \right. \\ \left. + \frac{4\Gamma_{mt}^{(5)}}{mz_t^2} + \Gamma_{mt}^{(6)} + \frac{4\mu_0}{\rho_0 \omega^2} \left[\frac{k_\alpha^4 \Gamma_{m\alpha}^{(4)}}{8k} + \frac{k_\alpha^2}{15} (\Gamma_{m\alpha}^{(7)} + \right. \right. \\ \left. \left. + 5\Gamma_{m\alpha}^{(8)} + 5z_\alpha^{-2} \Gamma_{m\alpha}^{(9)} + 3\Gamma_{m\alpha}^{(10)} + \Gamma_{m\alpha}^{(11)} + 2\Gamma_{m\alpha}^{(12)} + 20z_\alpha^{-2} \Gamma_{m\alpha}^{(13)}) + \right. \right. \\ \left. \left. + \frac{q^2}{315} (27\Gamma_{m\alpha}^{(5)} + z_\alpha^2 \Gamma_{m\alpha}^{(14)} + 3\Gamma_{m\alpha}^{(15)} + 9\Gamma_{m\alpha}^{(16)} + 108\Gamma_{m\alpha}^{(17)} + \right. \right. \\ \left. \left. + 4z_\alpha^{-2} \Gamma_{m\alpha}^{(18)}) + i\pi z_\alpha^{-1} q^{-4} (I_{m\alpha}^{(1)} + I_{m\alpha}^{(2)}) \right\}_t, \quad m = 1, 2$$

В зависимости от соотношений между величинами k_α и q для коэффициентов поляризации D_m из формулы (3.4) получим четыре разных выражения

- 1) $q < k_l, \quad z_\alpha = qk_\alpha^{-1}, \quad \alpha = l, t$
 $\Gamma_{1l}^{(n)} = 0, n \neq 4, 7, 14, 17, \quad \Gamma_{1t}^{(p)} = 0, p \neq 1, 2, 3, 4, 7, 14, 17$
 $\Gamma_{2l}^{(n)} = 0, n \neq 14, 15, \quad \Gamma_{2t}^{(p)} = 0, p \neq 1, 3, 14, 15, \quad I_{m\alpha}^{(1)} = I_{m\alpha}^{(2)} = 0$
- 2) $q = k_l, \quad z_\alpha = k_l k_t^{-1}$
 $\Gamma_{2\alpha}^{(n)} = 0, \quad n \neq 1, 3, 14, 15, \quad I_{m\alpha}^{(1)} = I_{m\alpha}^{(2)} = 0, \quad \alpha = l, t$
- 3) $k_l < q < k_t$
 $\Gamma_{1l}^{(n)} = 0, \quad n \neq 4, 9, 10, 16, \quad \Gamma_{1t}^{(p)} = 0, \quad p \neq 1, 2, 4, 12, 14, 17$
 $\Gamma_{2l}^{(n)} = 0, \quad n \neq 11, 13, 16, 18, \quad \Gamma_{2t}^{(p)} = 0, \quad p \neq 1, 3, 15, \quad I_{mt}^{(1)} = I_{mt}^{(2)} = 0$
- 4) $k_t < q$
 $\Gamma_{1l}^{(n)} = 0, \quad n \neq 4, 8, 10, 16, \quad \Gamma_{1t}^{(p)} = 0, \quad p \neq 4, 5, 6, 8, 10, 16$
 $\Gamma_{2l}^{(n)} = 0, \quad n \neq 11, 13, 16, \quad \Gamma_{2t}^{(p)} = 0, \quad p \neq 5, 6, 11, 13, 16$
 $I_{1\alpha}^{(2)} = I_{2\alpha}^{(1)} = 0, \quad I_{1\alpha}^{(1)} \neq 0, \quad I_{2\alpha}^{(2)} \neq 0$
 $I_{m\alpha}^{(1)} = 5q^6 - 69q^4 k_\alpha^2 + 211q^2 k_\alpha^4 - 111k_\alpha^6$
 $I_{m\alpha}^{(2)} = 5q^6 - 9q^4 k_\alpha^2 + 119q^2 k_\alpha^4 - 61k_\alpha^6$

Здесь коэффициенты $\Gamma_{m\alpha}^{(i)}$ выражаются с учетом выражений (3.1), (3.2) по формулам Вебера — Шафхейтлина [6] через гипергеометрические функции $F(\alpha, \beta, \gamma, z)$. Структура выражений для D_3, D_4, D_5 аналогична D_1, D_2 .

Отметим следующее. Использование для вычислений разрывных интегралов позволяет найти точные выражения для $D_m(\omega, q)$, причем существенным является соотношение между длинами волн среднего, первоначального полей и радиусом корреляции. Исследование сходимости гипергеометрических функций в рассмотренных случаях показывает, что $F(\alpha, \beta, \gamma, z)$ сходятся всюду, где $\alpha + \beta - \gamma < 0$, расходятся при $z = 1$, если $0 \leq \alpha + \beta - \gamma < 1$.

Таким образом, разрывы дисперсионных соотношений имеют место при $q = k_l, q = k_t$. Асимптотику выражений для $D_m(\omega, q)$ в случае пренебрежения пространственной дисперсией ($aq \ll 1, aq \gg 1$) получаем из приведенных соотношений при $k_l, k_t < q$. Знание D_{njk_l} позволяет вы-

числить L_{nijkl} , причем сильно изотропному полю D_{nijkl} соответствует сильная изотропия поля L_{nijkl} . Выпишем в явном виде выражения L_1 , L_2 , L через D_1 , D_2 , D в сильно изотропном случае

$$(3.5) \quad L_2 = \mu_0 + \frac{D_2}{1 - 2G_1^{(s)}D_2}, \quad L_1 = \lambda_0 + L - \frac{2}{3}L_2$$

$$L = K_0 + D \left[\frac{1 - 2G_1^{(s)}D_2}{1 - 3(G_1^{(s)} + 3G_2^{(s)})D} + \frac{2G_1^{(s)}D_2}{1 - 2G_1^{(s)}D_2} \right]$$

Формулы (3.5), определяющие собственные значения эффективных упругих операторов, позволяют вычислить скорости, затухание, эффективный поперечник рассеяния и другие макроскопические коэффициенты рассматриваемой среды.

Поступила 2 VIII 1973

ЛИТЕРАТУРА

1. Рыжов Ю. А., Тамойкин В. В., Татарский В. И. О пространственной дисперсии неоднородных сред. ЖЭТФ, 1965, т. 48, вып. 2.
2. Татарский В. И. Распространение волн в турбулентной атмосфере. М., «Наука», 1967.
3. Болотин В. В., Москаленко В. Н. Задача об определении упругих постоянных микронеоднородной среды. ПМТФ, 1968, № 1.
4. Фокин А. Г., Шермергор Т. Д. К вычислению упругих модулей гетерогенных сред. ПМТФ, 1968, № 3.
5. Бейтмен Г., Эрдейн А. Высшие трансцендентные функции, т. 12. М., «Наука», 1973.
6. Бейтмен Г., Эрдейн А. Таблицы интегральных преобразований, т. 1, 2. М., «Наука», 1969.
7. Бриллюэн Л., Пароди М. Распространение волн в периодических структурах. М., Изд-во иностр. лит., 1957.
8. Болотин В. В. Применение методов теории вероятностей и теории надежности в расчетах сооружений. М., Стройиздат, 1971.
9. Лифшиц И. М., Розенцвейг Л. Н. К теории упругих свойств поликристаллов. ЖЭТФ, 1946, т. 16, вып. 11.
10. Хорошун Л. П. К теории изотропного деформирования упругих тел со случайными неоднородностями. Прикл. механ., 1967, т. 3, вып. 9.
11. Лифшиц И. М., Пархомовский Г. Д. К теории распространения ультразвуковых волн в поликристаллах. ЖЭТФ, 1950, т. 20, вып. 2.
12. Шуман Б. М. Распространение упругих волн в среде со случайными неоднородностями. Прикл. механ., 1968, т. 4, вып. 1.
13. Усов А. А., Фокин А. Г., Шермергор Т. Д. К теории распространения ультразвуковых волн в поликристаллах. ПМТФ, 1972, № 2.
14. Чигарев А. В. Распространение упругих волн в стохастически неоднородной среде. Изв. АН СССР, МТТ, 1970, № 4.