

УДК 539.3

О ТЕРМОУПРУГИХ НАПРЯЖЕНИЯХ В НЕСИММЕТРИЧНО НАГРЕВАЕМОМ ПОЛУПРОСТРАНСТВЕ

Германович Л. Н., Ершов Л. В., Килль И. Д.

Рассматривается квазистатическая задача термоупругости для полупространства в случае конвективного теплообмена (граничное условие третьего рода). В случае граничных условий первого и второго рода все результаты получаются аналогичным образом. Точное решение задачи найдено в виде, позволяющем построить простое и удобное для численных расчетов приближенное решение, основанное на асимптотическом разложении температуры и напряжений при $t \rightarrow 0$. Задача сводится к вычислению однократных интегралов от простых функций, причем во многих случаях эти интегралы выражаются в элементарных функциях. Оценивается погрешность приближенного решения.

В отличие от результатов, полученных ранее [1—3], распределение температуры среды, граничащей с полупространством, не предполагается осесимметричным, т. е. рассматривается общее несимметричное распределение при некоторых несущественных с физической точки зрения ограничениях. Такие несимметричные распределения весьма распространены на практике [4]. Результаты работы могут быть использованы при исследовании разрушения хрупких материалов, которое может происходить под действием термоупругих напряжений [5].

Следует отметить, что применение численных методов, с успехом использованных для решения симметричных задач термоупругости [6], в отсутствие симметрии встречает очевидное затруднение, связанное с увеличением размерности задачи.

1. Упругое полупространство $z \geq 0$ и среда, заполняющая область $z < 0$, вначале находятся при температуре $T = 0$. В момент времени $t = 0$ температура среды мгновенно повышается и принимает распределение (r, φ, z — цилиндрические координаты)

$$(1.1) \quad \Theta = \Theta(r, \varphi), \quad \Theta(r, \varphi + 2\pi) = \Theta(r, \varphi)$$

причем функция $\Theta(r, \varphi)$ представима в виде ряда Фурье, коэффициенты которого допускают преобразование Ганкеля n -го порядка по r

$$(1.2) \quad \Theta(r, \varphi) = \sum_{n=0}^{\infty} [\vartheta_n(r) \cos n\varphi + \tau_n(r) \sin n\varphi], \quad \tau_0(r) \equiv 0$$

$$\vartheta_n^H(\lambda) = H_\lambda[\vartheta_n(r)] = \int_0^\infty r \vartheta_n(r) J_n(\lambda r) d\lambda$$

$$\tau_n^H(\lambda) = H_\lambda[\tau_n(r)], \quad n = 0, 1, 2,$$

где J_n — функция Бесселя первого рода n -го порядка. В физических задачах условия существования представлений (1.2), как правило, выполняются.

Требуется найти температурное поле и поле напряжений внутри полупространства при условии теплообмена по закону Ньютона со средой, занимающей область $z < 0$.

2. Перейдем к безразмерным величинам, полагая $r' = r/\delta$, $z' = z/\delta$, $t' = at/\delta^2$, $h' = h\delta$, где a — температуропроводность, h — относительный коэффициент теплоотдачи, δ — некоторый характерный размер. Опуская для краткости штрихи при написании безразмерных величин, запишем

краевую задачу теплопроводности

$$(2.1) \quad \frac{\partial T}{\partial t} = \Delta T \quad \left(\Delta = \frac{\partial^2}{\partial r^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} + \frac{1}{r^2} \frac{\partial^2}{\partial \varphi^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2} \right)$$

$$T|_{t=0} = 0; \quad \frac{\partial T}{\partial z} \Big|_{z=0} = h(T|_{z=0} - \Theta); \quad T(\infty, \varphi, z, t) =$$

$$= T(r, \varphi, \infty, t) = 0$$

Применив к этой задаче преобразования Лапласа по t , получим

$$(2.2) \quad sT^* = \Delta T^*; \quad \frac{\partial T^*}{\partial z} \Big|_{z=0} = h \left(T^*|_{z=0} - \frac{\Theta}{s} \right)$$

$$T^*(r, \varphi, z, s) = L_s [T(r, \varphi, z, t)] = \int_0^{\infty} T(r, \varphi, z, t) e^{-st} dt$$

Решение задачи (2.2) будем искать в виде

$$(2.3) \quad T^*(r, \varphi, z, s) = \sum_{n=0}^{\infty} [u_n^*(r, z, s) \cos n\varphi + v_n^*(r, z, s) \sin n\varphi], \quad v_0^* \equiv 0$$

Подставляя (1.2) и (2.3) в уравнение и граничное условие (2.2) и приравнявая коэффициенты при одинаковых гармониках, получим

$$(2.4) \quad \frac{\partial^2 u_n^*}{\partial r^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial u_n^*}{\partial r} + \frac{\partial^2 u_n^*}{\partial z^2} - \frac{n^2}{r^2} u_n^* = s u_n^*$$

$$\frac{\partial u_n^*}{\partial z} \Big|_{z=0} = h \left(u_n^*|_{z=0} - \frac{\vartheta_n}{s} \right), \quad n = 0, 1, 2, \dots$$

и аналогичные краевые задачи для определения v_n^* , $n = 1, 2, \dots$

Применим к (2.4) преобразование Ганкеля n -го порядка по r . Тогда получим краевую задачу, решая которую и обращая преобразование Ганкеля, найдем

$$(2.5) \quad u_n^*(r, z, s) = h \int_0^{\infty} \lambda J_n(\lambda r) s \xi \vartheta_n^H(\lambda) d\lambda$$

$$\xi = \frac{\exp(-z\sqrt{s+\lambda^2})}{s^2(\sqrt{s+\lambda^2}+h)}, \quad n = 0, 1, 2, \dots$$

Определяя таким же образом $v_n^*(r, z, s)$ и подставляя в (2.3), получаем

$$(2.6) \quad T^*(r, z, s) = \sum_{n=0}^{\infty} T_n^*(r, z, s), \quad T_n^* = h \int_0^{\infty} \lambda J_n(\lambda r) s \xi \omega_{1n} d\lambda$$

$$\omega_{1n} = \vartheta_n^H(\lambda) \cos n\varphi + \tau_n^H(\lambda) \sin n\varphi, \quad n = 0, 1, 2, \dots$$

3. Найдем изображение термоупругого потенциала перемещений. Следуя [7], имеем (ν — коэффициент Пуассона, α — коэффициент линейного расширения)

$$(3.1) \quad \Phi^*(r, z, s) = \frac{1+\nu}{1-\nu} \frac{\alpha}{s^2} (sT^* - \lim_{s \rightarrow 0} sT^*) =$$

$$= \alpha h \frac{1+\nu}{1-\nu} \sum_{n=0}^{\infty} \int_0^{\infty} \lambda J_n(\lambda r) \left[\xi - \frac{e^{-\lambda z}}{s^2(\lambda+h)} \right] \omega_{1n} d\lambda$$

Для вычисления изображений напряжений, соответствующих (3.1), используем формулы для напряжений из [8], преобразовав их предварительно к цилиндрическим координатам (μ — модуль сдвига)

$$(3.2) \quad p_{rr} = 2\mu \left(\frac{\partial^2 \Phi}{\partial r^2} - \Delta \Phi \right), \quad p_{\varphi\varphi} = 2\mu \left(\frac{1}{r^2} \frac{\partial^2 \Phi}{\partial \varphi^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial \Phi}{\partial r} - \Delta \Phi \right)$$

$$p_{zi} = 2\mu \left(\frac{\partial^2 \Phi}{\partial z^2} - \Delta \Phi \right), \quad p_{r\varphi} = 2\mu \left(\frac{1}{r} \frac{\partial^2 \Phi}{\partial r \partial \varphi} - \frac{1}{r^2} \frac{\partial \Phi}{\partial \varphi} \right)$$

$$p_{rz} = 2\mu \frac{\partial^2 \Phi}{\partial r \partial z}, \quad p_{\varphi z} = 2\mu \frac{1}{r} \frac{\partial^2 \Phi}{\partial \varphi \partial z}$$

В результате получаем изображения напряжений p_{ij}^* ($i, j = r, \varphi, z$). При этом оказывается, что на свободной поверхности $z = 0$ изображения p_{zz}^* , p_{rz}^* и $p_{\varphi z}^*$ отличны от нуля. Для устранения их следует ввести дополнительное «бестемпературное» решение, определяемое при помощи функции Галеркина G . Если вид изображения этой функции известен, то входящие в нее постоянные определяются из уравнений

$$(3.3) \quad q_{zz}^*|_{z=0} = -p_{zz}^*|_{z=0}, \quad q_{rz}^*|_{z=0} = -p_{rz}^*|_{z=0}, \quad q_{\varphi z}^*|_{z=0} = -p_{\varphi z}^*|_{z=0}$$

где q_{ij}^* , ($i, j = r, \varphi, z$) — изображения напряжений, соответствующих функции Галеркина и вычисляемых по формулам из [8].

После подстановки значений p_{ij}^* и q_{ij}^* в (3.3) последние два уравнения приводят к виду $\partial F^*/\partial r = 0$; $\partial F^*/\partial \varphi = 0$. Поэтому система (3.3) сводится к двум уравнениям

$$(3.4) \quad \left\{ \frac{\partial}{\partial z} \left[(2 - \nu) \Delta G^* - \frac{\partial^2 G^*}{\partial z^2} \right] + (1 - 2\nu) \left(\frac{\partial^2 \Phi^*}{\partial z^2} - \Delta \Phi^* \right) \right\} \Big|_{z=0} = 0$$

$$\left\{ (1 - \nu) \Delta G^* - \frac{\partial^2 G^*}{\partial z^2} + (1 - 2\nu) \frac{\partial \Phi^*}{\partial z} \right\} \Big|_{z=0} = 0$$

Изображение функции Галеркина будем искать в виде

$$(3.5) \quad G^*(r, \varphi, z, s) = \sum_{n=0}^{\infty} \left\{ \cos n\varphi \int_0^{\infty} [A_n(s, \lambda) + zB_n(s, \lambda)] J_n(\lambda r) e^{-\lambda z} d\lambda + \right.$$

$$\left. + \sin n\varphi \int_0^{\infty} [C_n(s, \lambda) + zD_n(s, \lambda)] J_n(\lambda r) e^{-\lambda z} d\lambda \right\}$$

Непосредственно проверяется, что G^* — бигармоническая функция. Подставляя (3.1) и (3.5) в (3.4) и приравнявая коэффициенты при одинаковых гармониках, получаем систему линейных уравнений для вычисления A_n, B_n, C_n, D_n ($n = 0, 1, 2, \dots$). Таким образом, функция G^* будет полностью определена. Вычисляя изображения q_{ij}^* и складывая их с соответствующими p_{ij}^* , получим изображения полных напряжений σ_{ij}^*

$$(3.6) \quad \sigma_{ij}^* = \sum_{n=0}^{\infty} \sigma_{ij}^{n*}, \quad i, j = r, \varphi, z$$

$$\frac{\sigma_{rr}^{n*}}{D} = -T_n^* + h \int_0^{\infty} \left\{ \frac{e^{-\lambda z}}{s^2} \left[\frac{J_{n+1}(\lambda r)}{r} \lambda k_1 + \right. \right.$$

$$\left. + J_n(\lambda r) \frac{n^2 - n}{r^2} k_1 + J_n(\lambda r) (2 - \lambda z) \lambda^2 \right] + \frac{J_{n+1}(\lambda r)}{r} \lambda k_2 +$$

$$\left. + J_n(\lambda r) \frac{n^2 - n}{r^2} k_2 - J_n(\lambda r) [\lambda^3 \xi - \right.$$

$$\left. - (2h - \lambda + h\lambda z + \lambda^2 z) \lambda^2 \eta] \right\} \omega_{1n} d\lambda$$

$$\frac{\sigma_{\varphi\varphi}^{n*}}{D} = -T_n^* - h \int_0^{\infty} \left\{ \frac{e^{-\lambda z}}{s^2} \left[\frac{J_{n+1}(\lambda r)}{r} \lambda k_1 + J_n(\lambda r) \frac{n^2 - n}{r^2} k_1 - \right. \right.$$

$$\left. - 2J_n(\lambda r) \nu \lambda^2 \right] + \frac{J_{n+1}(\lambda r)}{r} \lambda k_2 + J_n(\lambda r) \frac{n^2 - n}{r^2} k_2 +$$

$$\left. + 2J_n(\lambda r) (h + \lambda) \nu \lambda^2 \eta \right\} \omega_{1n} d\lambda$$

$$\frac{\sigma_{zz}^{n*}}{D} = h \int_0^{\infty} J_n(\lambda r) \left[\frac{ze^{-\lambda z}}{s^2} + \xi - (1 + hz + \lambda z) \eta \right] \lambda^3 \omega_{1n} d\lambda$$

$$\frac{\sigma_{r\varphi}^{n*}}{D} = h \frac{n}{r^2} \int_0^{\infty} [(n - 1) J_n(\lambda r) - \lambda r J_{n+1}(\lambda r)] \left(\frac{k_1}{s^2} e^{-\lambda z} + k_2 \right) \omega_{2n} d\lambda$$

$$\begin{aligned} \frac{\sigma_{rz}^{n*}}{D} &= h \int_0^\infty \left[\frac{n}{\lambda r} J_n(\lambda r) - J_{n+1}(\lambda r) \right] k_3 \lambda^2 \omega_{1n} d\lambda \\ \frac{\sigma_{\dot{q}z}^{n*}}{D} &= h \frac{n}{r} \int_0^\infty J_n(\lambda r) k_3 \lambda \omega_{2n} d\lambda \\ k_1 &= 2\nu - 2 + \lambda z, \quad k_2 = \lambda \xi - [2h(\nu - 1) + \\ &+ (2\nu - 1 + hz)\lambda + \lambda^2 z] \eta \\ k_3 &= \frac{1 - \lambda z}{s^2} e^{-\lambda z} + h \xi - \frac{e^{-\omega z}}{s^2} - (h - h\lambda z - \lambda^2 z) \eta \\ \eta &= \frac{e^{-\lambda z}}{s^2(\omega + h)}, \quad \omega = \sqrt{s + \lambda^2}, \quad \omega_{2n} = \tau_n^H(\lambda) \cos n\varphi - \vartheta_n^H(\lambda) \sin n\varphi \\ D &= \frac{2\mu\alpha(1 + \nu)}{1 - \nu} \end{aligned}$$

Пользуясь таблицей из [1], можно выписать оригиналы температуры и напряжений. Поскольку, однако, решение построено формальным образом, сходимость получаемых при этом интегралов подлежит проверке. Это требование практически необременительно благодаря множителям $\exp(-\lambda z)$ и $\exp(-\lambda^2 t)$ в подынтегральных функциях. (Для приводимого ниже примера граничного распределения (1.1) такая проверка была проведена.) Особенности в подынтегральных функциях являются устранимыми.

4. Точное решение, полученное выше, содержит устранимые особенности, которые затрудняют его использование и могут вносить значительную погрешность при численных расчетах. В связи с этим рассмотрим асимптотическое поведение решения при $t \rightarrow 0$. Чтобы упростить вопросы, связанные со сходимостью рядов, ограничимся случаем, когда граничное температурное распределение (1.1) представлено конечным тригонометрическим полиномом, т. е. ряд в (1.2) заменен конечной суммой до номера N включительно. С физической точки зрения это ограничение несущественно.

Исследуем сначала распределение температуры, рассматривая отдельно каждую гармонику T_n^* в (2.6). Обращение T_n^* приводит к соотношению

$$(4.1) \quad T_n = \int_0^\infty \lambda J_n(\lambda r) \omega_{1n} d\lambda \int_0^t \exp(-\lambda^2 \tau) L_\tau^{-1} \left[\frac{h \exp(-z\sqrt{s})}{\sqrt{s} + h} \right] d\tau$$

где L_τ^{-1} — оператор, обратный L_s (нижним индексом обозначен аргумент оригинала). Используя формулу Тейлора для $\exp(-\lambda^2 \tau)$, находим

$$(4.2) \quad \begin{aligned} T_n &= \int_0^\infty \lambda J_n(\lambda r) \omega_{1n} d\lambda \int_0^t f_0(z, \tau) \sum_{m=0}^M \frac{(-1)^m \lambda^{2m}}{m!} \tau^m d\tau + T_n^M \\ T_n^M &= \frac{(-1)^{M+1}}{(M+1)!} \int_0^\infty \lambda^{2M+3} J_n(\lambda r) \omega_{1n} \exp(-\lambda^2 \zeta) d\lambda \int_0^t \tau^{M+1} f_0(z, \tau) d\tau \\ f_m(z, t) &= L_t^{-1} \left[\frac{h \exp(-z\sqrt{s})}{s^m (\sqrt{s} + h)} \right], \quad m = 0, 1, 2, \dots \\ 0 &< \zeta < \tau, \quad M = 0, 1, 2, \dots \end{aligned}$$

В определении асимптотического разложения выберем одну и ту же систему функций как для приближения, так и для сравнения [9, 10]

$$(4.3) \quad \mu_m(t) = (-1)^m \int_0^t f_0(z, \tau) \tau^m d\tau, \quad m = 0, 1, 2, \dots$$

Из (4.2) и (4.3) видно, что $\mu_{m+1}(t) = o(\mu_m(t))$, а $T_n^m = O(\mu_{m+1}(t))$ при $t \rightarrow 0$, $m = 0, 1, 2, \dots$. Поэтому имеет место асимптотическое разложение

$$(4.4) \quad T_n = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{A_{1,n}^{2m+1,n} \mu_m(t)}{m!}, \quad A_{p,k}^{i,n}(r, \varphi) = \int_0^{\infty} \lambda^i J_k(\lambda r) \omega_{pn} d\lambda$$

Используя метод математической индукции и формулы из [11], получаем следующие соотношения для определения $\mu_m(t)$ и $f_m(z, t)$:

$$(4.5) \quad \mu_m(t) = (-1)^m m! \sum_{k=0}^m \frac{(-1)^k t^{m-k}}{(m-k)!} f_{k+1}(z, t)$$

$$f_m(z, t) = \frac{f_{m-1}(z, t)}{h^2} - \frac{\Phi_{2m-1}(z, t)}{h} + \Phi_{2m}(z, t), \quad m = 1, 2, \dots$$

$$f_0(z, t) = \frac{h}{\sqrt{\pi t}} \exp\left(-\frac{z^2}{4t}\right) - h^2 \exp(h^2 t + hz) \operatorname{erfc} \frac{z + 2ht}{2\sqrt{t}}$$

$$\Phi_m(z, t) = L_t^{-1} \left[\frac{\exp(-z\sqrt{s})}{s^{m/2}} \right] = (4t)^{(m-1)/2} i^{m-1} \operatorname{erfc} \frac{z}{2\sqrt{t}}$$

$$m = 2, 3, \dots$$

$$(4.6) \quad \varphi_1(z, t) = \frac{1}{\sqrt{\pi t}} \exp\left(-\frac{z^2}{4t}\right)$$

$$i^m \operatorname{erfc} x = -\frac{x}{m} i^{m-1} \operatorname{erfc} x + \frac{1}{2m} i^{m-2} \operatorname{erfc} x, \quad m = 1, 2, \dots$$

$$i^{-1} \operatorname{erfc} x = \frac{2}{\sqrt{\pi}} \exp(-x^2), \quad i^0 \operatorname{erfc} x = \operatorname{erfc} x$$

Таким образом получаем приближенное решение (при $t \rightarrow 0$ асимптотически точное)

$$(4.7) \quad T(r, \varphi, z, t) = \sum_{n=0}^N \sum_{m=0}^M \sum_{k=0}^m \frac{(-1)^{m+k} t^{m-k}}{(m-k)!} A_{1,n}^{2m+1,n}(r, \varphi) f_{k+1}(z, t)$$

более удобное для расчетов при малых t , чем точное: функции $f_{k+1}(z, t)$ содержат лишь одну специальную хорошо затабулированную функцию — дополнительный интеграл вероятностей; интегралы $A_{p,n}^{2m+1,n}$ быстро сходятся, часто они берутся в элементарных функциях (см. пример).

Перейдем к анализу напряжений. Из формул (3.6), видно, что построение асимптотик напряжений σ_{rr} , $\sigma_{\varphi\varphi}$, σ_{zz} , $\sigma_{r\varphi}$ сводится к построению асимптотических разложений при $t \rightarrow 0$ выражений

$$(4.8) \quad I = \int_0^{\infty} \lambda^i J_j(\lambda r) \omega_{pn} \exp(-g\lambda z) d\lambda \int_0^t d\vartheta \int_0^{\vartheta} \exp(-\lambda^2 \tau) f_0(z, \tau) d\tau$$

$$(i = 1, 2, 3, 4; j = 0, 1, 2, \dots; p = 1, 2; g = 0, 1)$$

В случае напряжений σ_{rz} и $\sigma_{\varphi z}$ требуется также построить асимптотическое разложение при $t \rightarrow 0$ выражения вида (4.8), где $f_0(z, \tau)$ следует заменить на $L_{\tau}^{-1}[e^{-z\sqrt{s}}]$ и считать, что $i = 1, 2$; $j = 0, 1, 2, \dots$; $p = 2$; $g = 0$. Поскольку эти случаи совершенно аналогичны, ограничимся далее рассмотрением (4.8). Отметим только, что операция $L_{\tau}^{-1}[e^{-z\sqrt{s}}]$ при $z = 0$ определена лишь в классе обобщенных функций. Это вызывает некоторые неудобства. Но поскольку σ_{rz} и $\sigma_{\varphi z}$ при $z = 0$ известны точно ($\sigma_{rz} = \sigma_{\varphi z} = 0$), то при построении для них асимптотических разложений будем считать $z > 0$.

Выбирая для приближения и сравнения систему функций

$$(4.9) \quad \mu_m(t) = (-1)^m \int_0^t d\vartheta \int_0^{\vartheta} \tau^m f_0(z, \tau) d\tau$$

и разлагая в (4.8), как и ранее, $\exp(-\lambda^2\tau)$ по формуле Тейлора, получим искомое асимптотическое разложение

$$(4.10) \quad I = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{\mu_m(t)}{m!} {}_q C_{p,j}^{2m+i,n}, \quad (t \rightarrow 0)$$

$$(4.11) \quad {}_0 C_{p,k}^{i,n} = A_{p,k}^{i,n}, \quad {}_1 C_{p,k}^{i,n} = B_{p,k}^{i,n} = \int_0^{\infty} \lambda^i J_k(\lambda r) \omega_{pn} e^{-\lambda z} d\lambda$$

Методом математической индукции доказывается, что

$$(4.12) \quad \mu_m(t) = (-1)^m \sum_{k=0}^m \sum_{l=0}^{m-k} \frac{(-1)^{k+l} m!}{(m-k-l)!} t^{m-k-l} f_{k+l+2}(z, t)$$

где $f_k(z, t)$ определены формулами (4.4).

Окончательно получим приближенные (асимптотически точные при $t \rightarrow 0$) формулы для расчета напряжений

$$(4.13) \quad \begin{aligned} \frac{\sigma_{rr}}{D} &= -T + ht \sum_{n=0}^N (F_1^n - 2B_{1,n}^{2,n} - zB_{1,n}^{3,n}) + \\ &+ \sum \left\{ \left[\frac{1}{r} A_{1,n+1}^{2m+2,n} + \frac{n^2-n}{r^2} A_{1,n}^{2m+1,n} - A_{1,n}^{2m+3,n} \right] f_{k+l+2}(z, t) + \right. \\ &+ \left. [F_2^n - 2hB_{1,n}^{2m+2,n} - (1-hz)B_{1,n}^{2m+3,n} + zB_{1,n}^{2m+4,n}] f_{k+l+2}(0, t) \right\} \\ \frac{\sigma_{\varphi\varphi}}{D} &= -T - ht \sum_{n=0}^N (F_1^n - 2\nu B_{1,n}^{2,n}) - \sum \left\{ \left[\frac{1}{r} A_{1,n+1}^{2m+2,n} + \right. \right. \\ &+ \left. \left. \frac{n^2-n}{r^2} A_{1,n}^{2m+1,n} \right] f_{k+l+2}(z, t) + \right. \\ &+ \left. [F_2^n + 2\nu(hB_{1,n}^{2m+2,n} + B_{1,n}^{2m+3,n})] f_{k+l+2}(0, t) \right\} \\ \frac{\sigma_{zz}}{D} &= htz \sum_{n=0}^N B_{1,n}^{3,n} + \sum \left\{ A_{1,n}^{2m+3,n} f_{k+l+2}(z, t) - \right. \\ &- \left. [(1+hz)B_{1,n}^{2m+3,n} + zB_{1,n}^{2m+4,n}] f_{k+l+2}(0, t) \right\} \\ \frac{\sigma_{r\varphi}}{D} &= ht \sum_{n=0}^N \frac{n}{r^2} [2(n-1)(\nu-1)B_{2,n}^{0,n} + (n-1)zB_{2,n}^{1,n} - \\ &- 2r(\nu-1)B_{2,n+1}^{1,n} - rzB_{2,n+1}^{2,n}] + \sum \frac{n}{r^2} \{ [(n-1)A_{2,n}^{2m+1,n} - \\ &- rA_{2,n+1}^{2m+2,n}] f_{k+l+2}(z, t) - [2h(n-1)(\nu-1)B_{2,n}^{2m,n} - \\ &- (n-1)(1-2\nu-hz)B_{2,n}^{2m+1,n} + (n-1)zB_{2,n}^{2m+2,n} - \\ &- 2h(\nu-1)rB_{2,n+1}^{2m+1,n} + (1-2\nu-hz)rB_{2,n+1}^{2m+2,n} - \\ &- rzB_{2,n+1}^{2m+3,n}] f_{k+l+2}(0, t) \} \\ \frac{\sigma_{rz}}{D} &= ht \sum_{n=0}^N \left[\frac{n}{r} (B_{2,n}^{1,n} - zB_{1,n}^{2,n}) - B_{1,n+1}^{2,n} + zB_{1,n+1}^{3,n} \right] + \\ &+ \sum \left\{ \left(\frac{n}{r} A_{1,n}^{2m+1,n} - hA_{1,n+1}^{2m+2,n} \right) [f_{k+l+2}(z, t) - \psi_{k+l+2}(z, t)] - \right. \\ &- \left[\frac{n}{r} (hB_{1,n}^{2m+1,n} - hzB_{1,n}^{2m+2,n} - zB_{1,n}^{2m+3,n}) - hB_{1,n+1}^{2m+2,n} + \right. \\ &+ \left. hzB_{1,n+1}^{2m+3,n} + zB_{1,n+1}^{2m+4,n} \right] f_{k+l+2}(0, t) \} \end{aligned}$$

$$\frac{\sigma_{\varphi z}}{D} = ht \sum_{n=0}^N \frac{n}{r} (B_{2,n}^{1,n} - zB_{2,n}^{2,n}) + \sum_{n=0}^N \frac{n}{r} \{ A_{2,n}^{2m+1,n} [f_{k+l+2}(z,t) - \psi_{k+l+2}(z,t)] - (hB_{2,n}^{2m+1,n} - hzB_{2,n}^{2m+2,n} - zB_{2,n}^{2m+3,n}) f_{k+l+3}(0,t) \}$$

Здесь

$$(4.14) \quad \begin{aligned} F_1^n &= \frac{2(\nu-1)}{r} B_{1,n+1}^{1,n} + \frac{z}{r} B_{1,n+1}^{2,n} + \\ &+ \frac{n^2-n}{r^2} [2(\nu-1) B_{1,n}^{0,n} + zB_{1,n}^{1,n}] \\ F_2^n &= -\frac{2h(\nu-1)}{r} B_{1,n+1}^{2m+1,n} + \frac{1-2\nu-hz}{r} B_{1,n+1}^{2m+2,n} - \frac{z}{r} B_{1,n+1}^{2m+3,n} - \\ &- \frac{n^2-n}{r^2} [2h(\nu-1) B_{1,n}^{2m,n} + zB_{1,n}^{2m+2,n} - (1-2\nu-hz) B_{1,n}^{2m+1,n}] \\ \psi_k(z,t) &= -\frac{\partial \varphi_{2k+1}}{\partial t}, \quad \sum = \sum_{n=0}^N \sum_{m=0}^M \sum_{k=0}^m \sum_{l=0}^{m-k} \frac{(-1)^{m+k+l} t^{m-k-l}}{(m-k-l)!} \end{aligned}$$

(функции $\varphi_k(z,t)$ определены в (4.5)). Отметим, что интегралы (4.11) сходятся не медленнее интегралов (4.4).

5. Оценим погрешность приближенного решения (4.7), (4.13). Для получения равномерной оценки воспользуемся тем, что $\partial f_k / \partial t = f_{k-1}$, а $f_1(z,t)$ — решение одномерной задачи теплопроводности для полупространства с нулевой начальной температурой, когда на границе полупространства при $t > 0$ происходит конвективный теплообмен со средой единичной температуры, т. е. $0 \leq f_1(z,t) < 1$ — монотонно возрастающая по t функция. Интегрируя по частям и применяя теорему о среднем, получим

$$(5.1) \quad \begin{aligned} 0 &\leq \int_0^t \tau^m f_0(z,\tau) d\tau < t^{m+1} f_1(z,t), \\ 0 &\leq \int_0^t d\vartheta \int_0^\vartheta \tau^m f_0(z,\tau) d\tau < t^{m+1} f_1(z,t) \end{aligned}$$

Используя (5.1), известные неравенства $|J_n(x)| \leq 1/\sqrt{2}$, $n = 1, 2, \dots$; $|J_0(x)| \leq 1$ [11] и неравенство $0 \leq \lambda x e^{-\lambda x} \leq e^{-1}$, можно получить искомые оценки. Опуская довольно громоздкие преобразования, приведем окончательный результат для оценок погрешностей M -го приближения температуры и напряжений, которое соответствует отбрасыванию в асимптотических разложениях всех членов, начиная с номера $M+1$. Имеем

$$(5.2) \quad \begin{aligned} |\delta_T^M| &\leq \frac{t^{M+1} f_1(z,t)}{(M+1)!} \sum_{n=0}^N A_n I_n^{2M+3} \\ |\delta_{rr}^M| &\leq \beta_2 \gamma \sum_{n=0}^N (A_n + B_n) \alpha_{1n}, \quad |\delta_{\varphi\varphi}^M| \leq \beta_2 \sum_{n=0}^N (\gamma B_n + A_n) \alpha_{1n} \\ |\delta_{zz}^M| &\leq \beta_2 \sum_{n=0}^N A_n (h e^{-1} I_n^{2M+4} + \gamma I_n^{2M+5}), \quad |\delta_{r\varphi}^M| \leq \beta_2 \gamma \sum_{n=0}^N E_n \alpha_{1n} \\ |\delta_{rz}^M| &\leq \beta_1 \sum_{n=0}^N C_n \alpha_{2n}, \quad |\delta_{\varphi z}^M| \leq \beta_1 \sum_{n=0}^N D_n \alpha_{2n} \\ \gamma &= 2 + e^{-1}, \quad \beta_1 = Dt^{M+2}/(M+1)!, \quad \beta_2 = \beta_1 f_1(0,t), \\ \alpha_{1n} &= I_n^{2M+5} + h I_n^{2M+4} \\ \alpha_{2n} &= (h\gamma I_n^{2M+4} + e^{-1} I_n^{2M+5}) f_1(0,t) + h I_n^{2M+4} \\ I_n^i &= \int_0^\infty \lambda^i ([\vartheta_n^H(\lambda)]^2 + [\tau_n^H(\lambda)]^2)^{1/2} d\lambda, \quad i = 3, 4, \end{aligned}$$

Здесь

$$\begin{aligned} A_1 = A_2 = A_n = 2B_1 = B_n = C_0 = C_n = D_2 = C_2 = \\ = D_n = 2E_1 = 2E_n = 1/\sqrt{2} \quad (n = 3, 4, 5, \dots) \\ A_0 = 1, \quad B_0 = C_1 = D_1 = 2E_1 = 2E_2 = (1 + \sqrt{2})/(2\sqrt{2}) \\ B_2 = (3 + \sqrt{2})/(4\sqrt{2}), \quad D_0 = E_0 = 0 \end{aligned}$$

6. Рассмотрим подробнее характер поведения температуры и напряжений при малых временах.

Нулевое приближение температуры

$$(6.1) \quad T = \Theta(r, \varphi) f_1(z, t)$$

является асимптотически точным при $t \rightarrow 0$ в том смысле, что относительная ошибка приближенного решения (6.1) стремится к нулю при $t \rightarrow 0$.

Физически это означает, что при малых значениях времени нагрева граничное распределение температуры распространяется в направлении оси Oz , не «расплываясь» в радиальном направлении и сохраняя свою «форму».

В частности, если граничное распределение температуры имеет разрыв первого рода (скачок) вдоль некоторой линии, то температурное поле в полупространстве, определяемое решением уравнения теплопроводности, непрерывно, но скачок сглаживается лишь бесконечно малыми высшего порядка малости по t .

Для напряжений можно найти и более грубые, но все же асимптотически точные в том же смысле приближенные формулы. Таковы, например, соотношения, получаемые из (4.13) отбрасыванием членов, содержащих символ Σ , или, что то же, отбрасыванием в подынтегральных выражениях соотношений (3.6) членов, содержащих ω . Оценка погрешностей получаемых таким образом приближенных формул находится формальной подстановкой в (5.2) значения $M = -1$.

Остановимся еще на часто используемом приближении

$$(6.2) \quad \sigma_{rr} = \sigma_{\varphi\varphi} = - \frac{2\alpha\mu(1+\nu)}{1-\nu} T$$

которое получается, если в правых частях формул (4.13) для σ_{rr} и $\sigma_{\varphi\varphi}$ сохранить лишь слагаемое $-T$. Из формул (5.2) непосредственно следует, что погрешность приближения (6.2) имеет порядок t при $t \rightarrow 0$. Более точная оценка по описанной схеме показывает, что приближение (6.2) является асимптотически точным только на поверхности полупространства $z = 0$, а в остальных точках относительная погрешность соотношений (6.2) стремится к единице (к 100%) при $t \rightarrow 0$. Именно это приводит к ошибке в знаке напряжений (т. е. не только количественной, но и качественной ошибке), продемонстрированной в [5].

7. В качестве примера рассмотрим в размерных координатах граничное распределение температуры

$$(7.1) \quad \Theta(r, \varphi) = \Theta_0 \left[\frac{a^3}{(r^2 + \delta^2)^{3/2}} + \frac{b^4 r}{(r^2 + \delta^2)^{5/2}} \cos \varphi \right]$$

где a, b, δ — постоянные, имеющие размерность длины, Θ_0 — температура в начале координат.

Распределение (7.1) имеет куполообразный вид и может быть использовано для моделирования реального распределения температуры на границе тела, разрушаемого высокотемпературной газовой струей [4], когда струя направлена под углом к поверхности. Если этот угол равен $\pi/2$, т. е. имеет место осевая симметрия, то в (7.1) $b = 0$. В противном случае величина b^4/a^3 характеризует асимметрию распределения.

Переходя далее к безразмерным координатам согласно п. 2, положим в (7.1) $\delta = 1$, понимая под a^3 величину a^3/δ^3 , а под b^4 величину b^4/δ^4 . В рядах Фурье остается два члена ($N = 1$), и по формулам [12] находим

$$(7.2) \quad \vartheta_0^H(\lambda) = \Theta_0 a^3 e^{-\lambda}, \quad \vartheta_1^H(\lambda) = 1/3 \Theta_0 b^4 \lambda e^{-\lambda}$$

Коэффициенты в асимптотических разложениях (4.13) вычисляются теперь при помощи интеграла из [12], который удобно привести к виду

$$(7.3) \quad \int_0^\infty \lambda^i e^{-\lambda x} J_j(\lambda r) d\lambda = (-1)^i \frac{1}{r^j} \frac{d^i}{dx^i} \left[\frac{(\sqrt{x^2 + r^2} - x)^j}{\sqrt{x^2 + r^2}} \right], \quad i = 0, 1, 2, \dots$$

где нулевой производной функции по определению считается сама функция. Коэффициенты A_{ij} и B_{ij} определяются, если в (7.3) положить $x = 1$ и $x = 1 + z$ соответственно.

Видно, что оценка погрешностей (5.2) сводится к интегралу

$$(7.4) \quad \int_0^{\infty} \lambda^k e^{-\lambda} d\lambda = k!, \quad k = 0, 1, 2, \dots$$

Таким образом, в случае распределения (7.1) в окончательных выражениях остается лишь одна специальная функция $\operatorname{erfc} x$, имеющая простые аппроксимирующие и асимптотические формулы во всем интервале изменения аргумента. Вычисления по формулам (4.4), (4.13), (5.2), (7.3) и (7.4) элементарны.

8. В осесимметричном случае полученные выше соотношения совпадают с результатами работы [5]. Отметим, что в формулах (3.4) из [5] допущены опечатки: вместо $\sigma_{zz} = thB_{30} + \dots$ следует читать $\sigma_{zz} = htzB_{30} + \dots$; в соотношениях для $\varphi_n(z, t)$ под знаком суммы пропущен множитель t^{n-k} .

ЛИТЕРАТУРА

1. Килль И. Д. О термоупругих напряжениях внутри полупространства. — Инж. ж. МТТ, 1966, № 1, с. 140—144.
2. Дудолодов Л. С. О термическом разрушении горных пород. — Физ.-техн. пробл. разработки полезных ископаемых, 1969, № 2, с. 102—106.
3. Германович Л. Н., Килль И. Д. О термонапряжениях в упругом полупространстве. — ПМТФ, 1983, № 3, с. 159—164.
4. Дмитриев А. П., Гончаров С. А. Термодинамические процессы в горных породах. М.: Недра, 1983. 312 с.
5. Cherepanov G. P. Mechanics of brittle fracture. N. Y.: McGraw-Hill, 1979. 950 p.
6. Никифоровский В. С., Серяков В. М. К вопросу о тепловом и напряженном состоянии и разрушении составных тел при нагревании. — Изв. СО АН СССР. Сер. техн. наук, 1975, № 3, вып. 1, с. 109—114.
7. Паркус Г. Неустановившиеся температурные напряжения. М.: Физматгиз, 1963. 251 с.
8. Новацкий В. Вопросы термоупругости. М.: Изд-во АН СССР, 1962. 364 с.
9. Евграфов М. А. Асимптотические оценки и целые функции. М.: Наука, 1979. 320 с.
10. Лаврентьев М. А., Шабат Б. В. Методы теории функций комплексного переменного. М.: Наука, 1965. 716 с.
11. Справочник по специальным функциям с формулами, графиками и математическими таблицами. М.: Наука, 1979. 830 с.
12. Градштейн И. С., Рыжик И. М. Таблицы интегралов, сумм, рядов и произведений. М.: Наука, 1971. 1108 с.

Москва

Поступила в редакцию
4.X.1984