

ТЕПЛОВЫЕ ВОЛНЫ В НЕОГРАНИЧЕННОМ ПРОСТРАНСТВЕ С ЦИЛИНДРИЧЕСКОЙ ПОЛОСТЬЮ

А. А. Кошкин (Москва)

Рассматривается нагревание бесконечного пространства с цилиндрической полостью радиуса R , по которой протекает газ или жидкость с температурой, изменяющейся по закону

$$b + a_0 \cos 2\pi\nu\tau$$

где ν — частота колебания, a_0 — амплитуда, τ — время, b — среднее значение температуры. Начальная температура тела равна нулю. Теплообмен между поверхностью и средой определяется коэффициентом теплоотдачи α .

Требуется найти распределение температуры $t = t(r, \tau)$ по радиусу тела в любой момент времени и удельный расход тепла.

Уравнение теплопроводности для этого случая

$$\frac{\partial t}{\partial \tau} = a \left(\frac{\partial^2 t}{\partial r^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial t}{\partial r} \right) \quad (R < r < \infty)$$

Краевые условия

$$-\lambda (\partial t / \partial r)_{r=R} = \alpha [b + a_0 \cos 2\pi\nu\tau - t(R, \tau)], \quad (\partial t / \partial r)_{r \rightarrow \infty} = 0, \quad t(r, 0) = 0$$

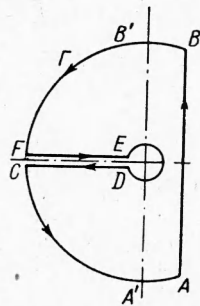
Здесь a и λ — соответственно коэффициенты температуропроводности и теплопроводности материала тела, r — текущий радиус.

Задачу решаем операционным методом. Решение для изображения имеет вид

$$T(s, r) = \frac{(\alpha/\lambda) [b(s^2 + \omega^2) + a_0 s^2] K_0(\sqrt{s/a} r)}{s(s^2 + \omega^2) [\sqrt{s/a} K_1(\sqrt{s/a} R) + (\alpha/\lambda) K_0(\sqrt{s/a} R)]}$$

где $\omega = 2\pi\nu$. Оригинал функции по теореме обращения будет

$$t(r, \tau) = \frac{1}{2\pi i} \int_{\gamma-i\infty}^{\gamma+i\infty} T(r, s) e^{s\tau} ds$$



Подынтегральная функция неоднозначна относительно s и имеет в начале координат особую точку. Для получения решения будем пользоваться контуром фигуры. В области, ограниченной этим контуром, подынтегральная функция однозначна и имеет полюсы $\pm i\omega$. Радиус малой окружности с центром в точке O равен ε . Легко показать, что при $R \rightarrow \infty$ интегралы вдоль $B'B$ и $B'F$ стремятся к нулю. Это замечание также относится к интегралам вдоль CA' и $A'A$.

Тогда по теореме Коши

$$\begin{aligned} \frac{1}{2\pi i} \int_{\gamma-i\infty}^{\gamma+i\infty} T(s, r) e^{s\tau} ds &= \frac{1}{2\pi i} \Omega + \frac{1}{2} \frac{\alpha}{\lambda} a_0 \frac{K_0(\sqrt{i\omega/a} r) e^{i\omega\tau}}{\sqrt{i\omega/a} K_1(\sqrt{i\omega/a} R) + (\alpha/\lambda) K_0(\sqrt{i\omega/a} R)} + \\ &+ \frac{1}{2} \frac{\alpha}{\lambda} a_0 \frac{K_0(\sqrt{-i\omega/a} r) e^{-i\omega\tau}}{\sqrt{-i\omega/a} K_1(\sqrt{-i\omega/a} R) + (\alpha/\lambda) K_0(\sqrt{-i\omega/a} R)} \end{aligned}$$

где Ω означает предел, при $R \rightarrow \infty$ и $\varepsilon \rightarrow 0$ суммы интегралов вдоль отрезка CD , малой окружности и отрезка EF . Интеграл вдоль малой окружности при $\varepsilon \rightarrow 0$ будет равен b . Для определения интегралов вдоль CD и EF положим соответственно

$$s = aU^2 \exp(-i\pi), \quad s = aU^2 \exp(i\pi)$$

Получим

$$\begin{aligned} \Omega &= b + \frac{2\alpha}{\pi\lambda} \int_0^\infty \frac{b(a^2U^4 + \omega^2) + a_0 a^2 U^4}{a^2 U^4 + \omega^2} \times \\ &\times \frac{\{[UY_1(UR) + (\alpha/\lambda) Y_0(UR)] J_0(UR) - [UJ_1(UR) + (\alpha/\lambda) J_0(UR)] Y_0(UR)\}}{[UJ_1(UR) + (\alpha/\lambda) J_0(UR)]^2 + [UY_1(UR) + (\alpha/\lambda) Y_0(UR)]^2} e^{-aU^2\tau} \frac{dU}{U} \end{aligned}$$

Введем обозначения

$$\mu = UR, \quad h = (\alpha / \lambda) R, \quad F = (a / R^2) \tau, \quad P = (\omega / a) R^2$$

$$\Phi(\mu) = \frac{(b - t_0)(\mu^4 + P^2) + a_0\mu^4}{\mu^4 + P^2}$$

$$\Theta(\mu) = \frac{[\mu Y_1(\mu) + hY_0(\mu)] J_0(\mu r/R) - [\mu J_1(\mu) + hJ_0(\mu)] Y_0(\mu r/R)}{[\mu J_1(\mu) + hJ_0(\mu)]^2 + [\mu Y_1(\mu) + hY_0(\mu)]^2}$$

В этом случае выражение для температуры тела имеет вид:

$$t(r, \tau) = b + \frac{1}{2} ha_0 \frac{K_0(\sqrt{iP} r/R) e^{iPF}}{\sqrt{iP} K_1(\sqrt{iP}) + hK_0(\sqrt{iP})} +$$

$$+ \frac{1}{2} ha_0 \frac{K_0(\sqrt{-iP} r/R) e^{-iPF}}{\sqrt{-iP} K_1(\sqrt{-iP}) + hK_0(\sqrt{-iP})} + \frac{2h}{\pi} \int_0^{\infty} \Phi(\mu) \Theta(\mu) e^{-\mu^2 F} \frac{d\mu}{\mu} \quad (1)$$

Здесь t_0 — начальная температура тела, если она не равна нулю. Формула (1) неудобна для расчетов, так как при $\mu = 0$ подынтегральная функция неопределенна; поэтому целесообразно интеграл в формуле (1) представить в виде суммы двух интегралов от 0 до μ_0 и от μ_0 до ∞ .

Под μ_0 подразумевается величина, квадрат которой $\ll 1$.

Разлагая числитель и знаменатель подынтегральной функции в ряд и отбрасывая члены выше первого порядка малости, получим расчетную формулу для интеграла от 0 до μ_0

$$\int_0^{\mu_0} \Phi(\mu) \Theta(\mu) e^{-\mu^2 F} \frac{d\mu}{\mu} = \frac{(b - t_0)}{h^2} \left(1 + h \ln \frac{r}{R}\right) \left\{ \arctg \left[\frac{2}{\pi h} \left(h \ln \frac{\mu_0}{2} + h\gamma - 1 \right) \right] + \frac{\pi}{2} \right\}$$

где γ — эйлерова постоянная ($\gamma = 0,5772157 \dots$)

Окончательная формула для расчета распределения температуры в теле может быть представлена в следующем виде:

$$t(r, \tau) = b + \frac{1}{2} ha_0 \frac{K_0(\sqrt{iP} r/R) e^{iPF}}{\sqrt{iP} K_1(\sqrt{iP}) + hK_0(\sqrt{iP})} +$$

$$+ \frac{1}{2} ha_0 \frac{K_0(\sqrt{-iP} r/R) e^{-iPF}}{\sqrt{-iP} K_1(\sqrt{-iP}) + hK_0(\sqrt{-iP})} - \frac{2}{\pi h} (b - t_0) \left(1 + h \ln \frac{r}{R}\right) \times$$

$$\times \left\{ \arctg \left[\frac{2}{\pi h} \left(h \ln \frac{\mu_0}{2} + \gamma h - 1 \right) \right] + \frac{\pi}{2} \right\} + \frac{2h}{\pi} \int_{\mu_0}^{\infty} \Phi(\mu) \Theta(\mu) e^{-\mu^2 F} \frac{d\mu}{\mu} \quad (2)$$

Для поверхности тела ($r/R = 1$) все члены формулы (2) очевидным образом упрощаются, а функция $\Phi(\mu)$ принимает вид

$$\Phi(\mu) = - \frac{2}{\pi \{ [\mu J_1(\mu) + hJ_0(\mu)]^2 + [\mu Y_1(\mu) + hY_0(\mu)]^2 \}} \quad (3)$$

При $h = \infty$ температура поверхности будет точно следовать за изменением температуры среды. Формула для этого случая элементарно получается из (2).

Интеграл в формуле (2) с течением времени уменьшается и, начиная с некоторого значения $F > F_1$ (квазистационарное состояние), он становится ничтожно малым по сравнению со вторым и третьим членами, так что им можно пренебречь.

Тогда для квазистационарного состояния можно написать

$$\frac{t(r, \tau)}{a_0} = \frac{b}{a_0} + \sqrt{N_i N_{-i}} \cos \left[PF - \arctg \left(i \frac{N_i - N_{-i}}{N_i + N_{-i}} \right) \right] \quad (4)$$

где

$$N_i = \frac{h K_0(\sqrt{iP} r/R)}{\sqrt{iP} K_1(\sqrt{iP}) + hK_0(\sqrt{iP})}, \quad N_{-i} = \frac{h K_0(\sqrt{-iP} r/R)}{\sqrt{-iP} K_1(\sqrt{-iP}) + hK_0(\sqrt{-iP})}$$

Из формулы (4) следует, что температура в любой точке тела будет совершать простое гармоническое колебание с той же частотой, но фаза колебания будет отставать от фазы колебания температуры среды.

Амплитуда колебаний будет уменьшаться с глубиной. Максимальная амплитуда соответствует поверхности тела ($r/R=1$), но она меньше амплитуды колебаний среды на величину $\sqrt{N_i N_{-i}}$. Тепловой поток в стенку

$$q(\tau) = \frac{1}{2} \lambda h a_0 \frac{\sqrt{iP}}{R} \frac{K_1(\sqrt{iP}) e^{iPF}}{\sqrt{iP} K_1(\sqrt{iP}) + h K_0(\sqrt{iP})} +$$

$$+ \frac{1}{2} \lambda h a_0 \frac{\sqrt{-iP}}{R} \frac{K_1(\sqrt{-iP}) e^{-iPF}}{\sqrt{-iP} K_1(\sqrt{-iP}) + h K_0(\sqrt{-iP})} +$$

$$+ \frac{2\lambda}{\pi R} (b - t_0) \left\{ \arctg \left[\frac{2}{\pi h} \left(h \ln \frac{\mu_0}{2} + h\gamma - 1 \right) + \frac{\pi}{2} \right] - \frac{2h^2\lambda}{\pi R} \int_{\mu_0}^{\infty} \Phi(\mu) \Phi(\mu) e^{-\mu^2 F} \frac{d\mu}{\mu} \right\} \quad (5)$$

Здесь $\Phi(\mu)$ определяется формулой (3). Для квазистационарного состояния два последние члена в решении (5) можно отбросить. Для нахождения общего количества тепла выражения (5) нужно проинтегрировать по промежутку времени. Для квазистационарного состояния формула (5) может быть преобразована аналогично выражению (4).

Поступила 3 II 1962

НЕСТАЦИОНАРНЫЙ ТЕПЛОБМЕН ИЗЛУЧЕНИЕМ ДВУХ НЕПРОЗРАЧНЫХ СЕРЫХ ТЕЛ

Н. А. Рубцов (Новосибирск)

Рассматривается нестационарное лучистое взаимодействие двух полубесконечных тел. Даются приближенные выражения для результирующей плотности излучения. Для исследования используется решение А. Н. Тихонова [1] об остывании полубесконечного тела при излучении в окружающее пространство при постоянной температуре.

Задача о лучистом взаимодействии (фиг. 1) двух полубесконечных тел 1 и 2 приводится к уравнениям теплопроводности с граничными и начальными условиями

$$\frac{\partial^2 T_1(x, \tau)}{\partial x^2} = \frac{1}{a_1} \frac{\partial T_1(x, \tau)}{\partial \tau} \quad (0 < x < \infty)$$

$$\frac{\partial^2 T_2(x, \tau)}{\partial x^2} = \frac{1}{a_2} \frac{\partial T_2(x, \tau)}{\partial \tau} \quad (0 > x > -\infty) \quad \left(c = \frac{\lambda}{c\rho} \right) \quad (1)$$

$$\lambda_1 \frac{\partial T_1}{\partial x}(0, \tau) = E_1(0, \tau) = \sigma_{12} [T_2^4(0, \tau) - T_1^4(0, \tau)] \quad (\sigma_{12} = \sigma_0 A_1 A_2 \Phi_{12})$$

$$\lambda_2 \frac{\partial T_2}{\partial y}(0, \tau) = E_2(0, \tau) = \sigma_{21} [T_1^4(0, \tau) - T_2^4(0, \tau)] \quad (\sigma_{21} = \sigma_0 A_1 A_2 \Phi_{21}) \quad (2)$$

$$T_1(x, 0) = T_1, \quad T_2(x, 0) = T_2 \quad (3)$$

Здесь a_1 и a_2 — коэффициенты теплопроводности; A_1, A_2 — поглощательные способности поверхностей тел; Φ_{12}, Φ_{21} — средние разрешающие угловые коэффициенты излучения между телами; $\sigma_0 = 4.9 \cdot 10^{-8}$ ккал/м² час·град⁴ — постоянная излучения абсолютно черного тела; $E_1(0, \tau)$ и $E_2(0, \tau)$ — результирующие плотности излучения по поверхностям тел 1 и 2 в момент времени τ . Применительно к рассматриваемой излучающей системе, составленной из двух бесконечно протяженных параллельных тел, имеют место соотношения

$$\Phi_{12} = \Phi_{21} = \frac{1}{1/A_1 + 1/A_2 - 1}, \quad \sigma_{12} = \sigma_{21}$$

На фиг. 1 промежуток между телами 1 и 2 изображен условно с тем, чтобы показать, что нестационарное взаимодействие осуществляется по законам лучистого теплообмена между телами, разделенными диатермической, прозрачной средой. В рассмотренной выше постановке задачи подразумевается схема из двух полубесконечных тел, находящихся между собой как бы в «несовершенном» тепловом контакте. Термическое сопротивление такого контакта определяется законами лучистого теплообмена.

Учитывая симметричность процесса лучистого теплообмена в рассматриваемой задаче, ниже рассматривается решение только для одного тела (тело 1).