

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

$$q(\tau) = \frac{1}{2} \lambda h a_0 \frac{\sqrt{iP}}{R} \frac{K_1(\sqrt{iP}) e^{iPF}}{\sqrt{iP} K_1(\sqrt{iP}) + hK_0(\sqrt{iP})} +$$

$$+ \frac{1}{2} \lambda h a_0 \frac{\sqrt{-iP}}{R} \frac{K_1(\sqrt{-iP}) e^{-iPF}}{\sqrt{-iP} K_1(\sqrt{-iP}) + hK_0(\sqrt{-iP})} +$$

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

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).

Известно [1], что уравнению типа (1) удовлетворяет интеграл

$$T(x, \tau) = \int_0^{\tau} \frac{1}{\sqrt{\tau - \xi}} \exp \frac{-x^2}{4a(\tau - \xi)} \psi(\xi) d\xi \quad (4)$$

Здесь $\psi(\xi)$ — непрерывная функция времени, определяемая из граничных условий. Определяя $\partial T / \partial x$ из (4), при этом используя подстановки

$$\tau - \xi = \frac{x^2}{4a\alpha^2}, \quad d\xi = \frac{x^2}{2a\alpha^3} d\alpha$$

и применяя граничные условия, найдем

$$\psi(\tau) = v(\tau) \frac{a}{\sqrt{\pi a}} \quad \left(v(\tau) = \left(\frac{\partial T}{\partial x} \right)_{x=0} \right)$$

Окончательное решение уравнения типа (1), как известно, имеет вид

$$T(x, \tau) = T + \frac{1}{\sqrt{\pi a}} \int_0^{\tau} \frac{a}{\sqrt{\tau - \xi}} \exp \frac{-x^2}{4a(\tau - \xi)} v(\xi) d\xi \quad (5)$$

Решение задачи будет реализованным, если известно, по какому закону изменяется $v(\tau) = \lambda^{-1} E(\tau)$, т. е. если известно изменение результирующей плотности излучения на границе тела ($x=0$) во времени. Температуры поверхностей лучеобменивающихся тел определяются следующими выражениями:

$$T_i(0, \tau) = T_i + \frac{\sqrt{a_i}}{\lambda_i \sqrt{\pi}} \int_0^{\tau} \frac{E_i(\xi)}{\sqrt{\tau - \xi}} d\xi \quad (i = 1, 2) \quad (6)$$

Здесь $E_1(\tau)$ и $E_2(\tau)$ согласно (2) и $E_1(\tau) = -E_2(\tau)$.

На этом основании искомое значение результирующей плотности излучения по поверхностям лучеобменивающихся тел определяется следующим соотношением:

$$E_1(\tau) = -E_2(\tau) = \sigma_{12} \left\{ \left[T_2 - \frac{\sqrt{a_2}}{\lambda_2 \sqrt{\pi}} \int_0^{\tau} \frac{E_1(\xi)}{\sqrt{\tau - \xi}} d\xi \right]^4 - \left[T_1 + \frac{\sqrt{a_1}}{\lambda_1 \sqrt{\pi}} \int_0^{\tau} \frac{E_1(\xi)}{\sqrt{\tau - \xi}} d\xi \right]^4 \right\} \quad (7)$$

Представим полученное выражение в виде полубезразмерной анаморфозы

$$\varphi(\tau) = \delta_2 [1 - \eta_2 \zeta(\tau)]^4 - \delta_1 [1 + \eta_1 \zeta(\tau)]^4$$

$$\zeta(\tau) = \int_0^{\tau} \frac{\Phi(\xi)}{\sqrt{\tau - \xi}} d\xi \quad (8)$$

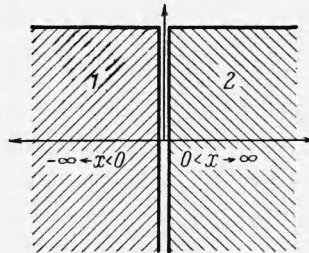
Здесь

$$\delta_1 = \frac{T_1^4}{T_2^4 - T_1^4}, \quad \delta_2 = \frac{T_2^4}{T_2^4 - T_1^4}$$

$$\eta_1 = \frac{\sqrt{a_1}}{\lambda_1 T_1} \frac{1}{\sqrt{\pi}} E_1(\tau=0)$$

$$\eta_2 = \frac{\sqrt{a_2}}{\lambda_2 T_2} \frac{1}{\sqrt{\pi}} E_1(\tau=0)$$

$$E_1(\tau=0) = \sigma_{12} (T_2^4 - T_1^4), \quad \Phi(\tau) = \frac{E_1(\tau)}{E_1(\tau=0)}$$



Фиг. 1. Схема из двух полубесконечных тел, находящихся между собой в нестационарном лучистом взаимодействии

Таким образом, процесс лучистого взаимодействия двух полуограниченных тел, выражающийся в температурной стабилизации этой замкнутой системы, описывается уравнением (8) — сложным нелинейным интегральным уравнением Вольтерра.

Следуя работе [2], решаем (8) методом последовательных приближений. Для нулевого приближения принимаем $\varphi_0(\tau) = 0$. Для первого приближения получим

$$\varphi_1(\tau) = \delta_2 - \delta_1 = 1$$

Для второго приближения найдем

$$\varphi_2(\tau) = \delta_2 [1 - \eta_2 \zeta_1(\tau)]^4 - \delta_1 [1 + \eta_1 \zeta_1(\tau)]^4, \quad \zeta_1(\tau) = \int_0^{\tau} \frac{d\xi}{\sqrt{\tau - \xi}}$$

Здесь интеграл $\zeta(\tau)$ может быть сведен к Эйлерову интегралу первого рода вида

$$B(p, q) = \int_0^1 x^{p-1} (1-x)^{q-1} dx = \frac{\Gamma(p)\Gamma(q)}{\Gamma(p+q)} \quad \left(\Gamma(z) = \int_0^{\infty} e^{-t} t^{z-1} dt \right)$$

Вводя подстановку $\xi = \beta\tau$, получаем

$$\zeta_1(\tau) = \int_0^1 \frac{\tau d\beta}{\sqrt{\tau - \tau\beta}} = \tau^{1/2} \int_0^1 (1-\beta)^{-1/2} d\beta = \tau^{1/2} \frac{\Gamma(1)\Gamma(1/2)}{\Gamma(3/2)} = 2\tau^{1/2}$$

Таким образом, второе приближение

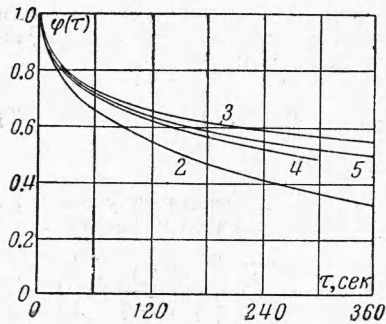
$$\varphi_2(\tau) = \delta_2 (1 - 2\eta_2 \tau^{1/2})^4 - \delta_1 (1 + 2\eta_1 \tau^{1/2})^4 \quad (9)$$

или

$$\varphi_2(\tau) = 1 - 8(\delta_2 \eta_2 + \delta_1 \eta_1) \tau^{1/2} + 24(\delta_2^2 \eta_2 - \delta_1^2 \eta_1) \tau - 32(\delta_2^3 \eta_2 + \delta_1^3 \eta_1) \tau^{3/2} + 16(\delta_2^4 \eta_2 - \delta_1^4 \eta_1) \tau^2 \quad (10)$$

Аналогичным образом, используя $\varphi_2(\tau)$, получено третье приближение $\varphi_3(\tau)$, а затем и четвертое $\varphi_4(\tau)$.

Указанные приближения представляют собой сложные полиномы относительно τ , коэффициенты при которых сами будут сложными выражениями и поэтому их приведение в настоящей работе не представляется целесообразным. Для суждения о сходимости на фиг. 2 представлены все приближения, включая и четвертое $\varphi_4(\tau)$, применительно к конкретному числовому примеру: рассматривалось взаимодействие двух полуограниченных тел, обладающих следующими теплофизическими свойствами:



Фиг. 2. Зависимость безразмерной плотности результирующего излучения $\varphi(\tau)$ между двумя полубесконечными телами от времени τ : 2 — второе приближение, 3 — третье приближение, 4 — четвертое приближение, 5 — по формуле (24)

$$\rho_1 = 10500 \frac{\text{кг}}{\text{м}^3}, \quad c_1 = 0.056 \frac{\text{ккал}}{\text{кг} \cdot \text{град}}$$

$$\lambda_1 = 360 \frac{\text{ккал}}{\text{м} \cdot \text{час} \cdot \text{град}}, \quad a_1 = \frac{\lambda_1}{c_1 \rho_1} = 0.612 \frac{\text{м}^2}{\text{час}}$$

$$\rho_2 = 8900 \frac{\text{кг}}{\text{м}^3}, \quad c_2 = 0.108 \frac{\text{ккал}}{\text{кг} \cdot \text{град}}$$

$$\lambda_2 = 61.2 \frac{\text{ккал}}{\text{м} \cdot \text{час} \cdot \text{град}}, \quad a_2 = \frac{\lambda_2}{c_2 \rho_2} = 0.0636 \frac{\text{м}^2}{\text{час}}$$

Начальные условия:

$$T_1 = 300^\circ \text{K}, \quad T_2 = 1500^\circ \text{K}$$

Как видно из графического анализа, решение для $\varphi(\tau)$ может быть ограничено четвертым, пятым приближением (в зависимости от значения τ). Полученное решение для $\varphi(\tau)$ сопряжено с громоздкими вычислениями.

Ниже рассматривается приближенное решение нелинейного интегрального уравнения (8) при помощи общеизвестной линеаризации его.

В выражении (8) функционал вида $\zeta(\tau, \varphi)$ пропорционален значениям температуры на поверхности тела. Это позволяет, оперируя с ним, как с определенным физическим понятием, представить его значение в четвертой степени в следующем виде:

$$\zeta^4 = z^4 \left(1 + \frac{\zeta - z}{z} \right)^4 = z^4 \left[1 + \frac{4(\zeta - z)}{z} + \frac{6(\zeta - z)^2}{z^2} + \frac{4(\zeta - z)^3}{z^3} + \frac{(\zeta - z)^4}{z^4} \right]$$

Ограничиваясь первыми двумя членами данного полинома, получаем приближенно

$$\zeta^4 \approx 4\zeta z^3 - 3z^4 \quad (11)$$

Смысл линеаризации заключается в замене некоторого участка параболы участком прямой. Чем ближе осредненные значения $\langle \zeta \rangle = z$ к истинным ζ , тем строже линеаризация. В пределе при $z \equiv \zeta$ приближенное соотношение (11) оказывается строгим. Значения z определяются в соответствии с его физическим смыслом так:

$$z(\tau, \varphi) = 1 - \eta \int_0^{\tau} \frac{\Phi(\tau)}{\sqrt{\tau - \xi}} d\xi = 1 - \eta \Phi(\tau) \int_0^{\tau} \frac{d\xi}{\sqrt{\tau - \xi}} = 1 - 2\eta \Phi(\tau) \sqrt{\tau} \quad (12)$$

Здесь $\Phi(\tau)$ — некоторое близкое к $\varphi(\tau)$ значение безразмерного результирующего потока, величина которого в момент времени τ ориентировочно известна.

Осуществляя подстановку (12) в (11) и (8), имеем

$$\begin{aligned} \varphi(\tau) &= \delta_2 \{4 [1 - \eta_2 \zeta(\tau)] z_2^3 - 3z_2^4\} - \delta_1 \{4 [1 + \eta_1 \zeta(\tau)] z_1^3 - 3z_1^4\} \\ z_1 &= 1 + 2\eta_1 \Phi(\tau) \sqrt{\tau}, \quad z_2 = 1 - 2\eta_2 \Phi(\tau) \sqrt{\tau} \end{aligned} \quad (13)$$

или:

$$\varphi(\tau) = 4(\delta_2 z_2^3 - \delta_1 z_1^3) - 4(\delta_2 \eta_2 z_2^3 + \delta_1 \eta_1 z_1^3) \zeta(\tau) - 3(\delta_2 z_2^4 - \delta_1 z_1^4) \quad (14)$$

Представим (14) в форме линейного интегрального уравнения Вольтерра второго рода [3]

$$\varphi(\tau) - (-\kappa(\tau, \Phi)) \int_0^\tau K(\tau, \xi) \varphi(\xi) d\xi = f(\tau, \Phi) \quad \left(K(\tau, \xi) = \frac{1}{\sqrt{\tau - \xi}} \right) \quad (15)$$

где

$$\kappa(\tau, \Phi) = 4(\delta_2 \eta_2 z_2^3 + \delta_1 \eta_1 z_1^3), \quad f(\tau, \Phi) = 4(\delta_2 z_2^3 - \delta_1 z_1^3) - 3(\delta_2 z_2^4 - \delta_1 z_1^4)$$

Решение линейного интегрального уравнения (15), полученное методом последовательных приближений Пикара, имеет следующий вид: (16)

$$\varphi(\tau) = f(\tau, \Phi) - (-\kappa(\tau, \Phi)) \int_0^\tau H(\tau, \xi; \kappa) f(\xi, \Phi) d\xi \quad \left(H = - \sum_{n=0}^{\infty} (-\kappa)^n K_{n+1}(\tau, \xi) \right)$$

Здесь H — резольвента интегрального уравнения (15). Итерации ядра исходного уравнения удовлетворяют интегральному соотношению

$$K_{n+1}(\tau, \xi) = \int_\xi^\tau K_1(\tau, \theta) K_n(\theta, \xi) d\theta \quad (17)$$

В связи с этим

$$K_2(\tau, \xi) = \int_\xi^\tau K_1(\tau, \theta) K_1(\theta, \xi) d\theta = \int_\xi^\tau \frac{1}{(\tau - \theta)^a} \frac{1}{(\theta - \xi)^a} d\theta = \int_\xi^\tau \frac{(\theta - \xi)^{-a}}{(\tau - \theta)^a} d\theta \quad \left(a = \frac{1}{2} \right)$$

Вводя подстановку $(\theta - \xi) / (\tau - \xi) = x$, имеем

$$K_2(\tau, \xi) = \int_0^1 \frac{x^{-a} (\tau - \xi)^{-a}}{(1-x)^a (\tau - \xi)^a} (\tau - \xi) dx = \frac{\Gamma^2(1-a)}{\Gamma(2(1-a))} (\tau - \xi)^{2(1-a)-1}$$

по аналогии

$$\begin{aligned} K_3(\tau, \xi) &= \frac{\Gamma^3(1-a)}{\Gamma(3(1-a))} (\tau - \xi)^{3(1-a)-1} \\ &\dots \dots \dots \\ K_{n+1}(\tau, \xi) &= \frac{\Gamma^{n+1}(1-a)}{\Gamma((n+1)(1-a))} (\tau - \xi)^{(n+1)(1-a)-1} \end{aligned}$$

Подставляя $a = 1/2$, получаем

$$K_{n+1}(\tau, \xi) = \frac{\Gamma^{n+1}(1/2)}{\Gamma(1/2(n+1))} (\tau - \xi)^{1/2(n+1)-1} \quad (18)$$

где Γ — гамма-функция или Эйлеров интеграл второго рода. Таким образом, согласно (16)

$$H(\tau, \xi; \kappa) = - \sum_{n=0}^{\infty} (-\kappa)^n \frac{\Gamma^{n+1}(1/2)}{\Gamma(1/2(n+1))} (\tau - \xi) \quad (19)$$

Сходимость подобных рядов достаточно подробно исследуется в работах [1, 2].

Для получения расчетного выражения нужно подставить (19) в (16), провести почленное интегрирование ряда, при этом следует иметь в виду, что

$$f(\tau, \Phi) = 1 - 24\Phi^2(\delta_2 \eta_2^2 - \delta_1 \eta_1^2) \tau + 64\Phi^3(\delta_2 \eta_2^3 + \delta_1 \eta_1^3) \tau^{1/2} - 48\Phi^4(\delta_2 \eta_2^4 - \delta_1 \eta_1^4) \tau^2 \quad (20)$$

В результате получим

$$\begin{aligned} \varphi(\tau) &= f(\tau, \Phi) - \\ &- \kappa(\tau, \Phi) \sum_{n=1}^{\infty} (-\kappa)^{n-1} \frac{\Gamma^n(1/2)}{\Gamma(1+1/2n)} \tau^{1/2n} \left[1 - 24 \frac{\Gamma(2)\Gamma(1+1/2n)}{\Gamma(2+1/2n)} \Phi^2(\delta_2 \eta_2^2 - \delta_1 \eta_1^2) \tau + \right. \\ &+ \left. 64 \frac{\Gamma(5/2)\Gamma(1+1/2n)}{\Gamma(5/2+1/2n)} \Phi^3(\delta_2 \eta_2^3 + \delta_1 \eta_1^3) \tau^{3/2} - 48 \frac{\Gamma(3)\Gamma(1+1/2n)}{\Gamma(3+1/2n)} \Phi^4(\delta_2 \eta_2^4 - \delta_1 \eta_1^4) \tau^2 \right] \end{aligned} \quad (21)$$

Для небольших значений τ можно в выражении (20) ограничиться двумя членами, т. е. линейным представлением относительно τ , при этом в квадратных скобках выражения (21) под знаком суммы сохраняется только два первых члена, и если затем, ограничиться в ряде членами с τ^2 , то получим

$$\varphi(\tau) = f(\tau, \Phi) - \kappa(\tau, \Phi) \{2\tau^{1/2} - \pi\kappa(\tau, \Phi)\tau + [4.2\kappa(\tau, \Phi) - 32(\delta_2\eta_2^2 - \delta_1\eta_1^2)\Phi^2]\tau^{3/2} + [1/2\kappa^3(\tau, \Phi)\pi - 37.7(\delta_2\eta_2^2 - \delta_1\eta_1^2)\Phi^2\kappa(\tau, \Phi)]\tau^2\} \quad (22)$$

Ограничиваясь членами с $\tau^{3/2}$, получаем следующее приближение: (23)

$$\varphi(\tau) = f(\tau, \Phi) - \kappa(\tau, \Phi) \left\{ 2\tau^{1/2} - \pi\kappa\tau + \left[\kappa^3 \frac{\Gamma^3(1/2)}{\Gamma(5/2)} - 24 \frac{\Gamma(1/2)}{\Gamma(5/2)} (\delta_2\eta_2^2 - \delta_1\eta_1^2)\Phi^2 \right] \tau^{3/2} \right\} \quad (24)$$

или

$$\varphi(\tau) = f(\tau, \Phi) - \kappa(\tau, \Phi) \{2\tau^{1/2} - \pi\kappa(\tau, \Phi)\tau + [4.2\kappa^2(\tau, \Phi) - 32(\delta_2\eta_2^2 - \delta_1\eta_1^2)\Phi^2]\tau^{3/2}\}$$

Ряд (21) применительно к малым значениям τ обладает ярко выраженным свойством быстрой сходимости; поэтому приближенные итерационные формулы (22) и (23) отличаются достаточной точностью при ведении итерационных расчетов. Практическое их использование сводится к построению зависимостей $\varphi(\tau)$ в функции τ . В качестве первого грубого приближения используется значение $\varphi(0) = 1$. Последующие приближения определяются итерационными формулами (22) и (23). Эти формулы могут быть использованы также для вычисления $\varphi(\tau)$, а следовательно, и результирующей плотности излучения $E_1(\tau) = -E_2(\tau)$ и в произвольный момент времени τ . В качестве первого грубого приближения можно рекомендовать следующее выражение:

$$\varphi(\tau) \approx 1 - 2\sqrt{\tau} \left(1 - \frac{1}{2}\pi\sqrt{\tau} \right) \quad (25)$$

полученное из (24) в предположении, что $f(\tau, \Phi) = \kappa(\tau, \Phi) = 1$, а последующие члены при $\tau^{3/2}$ пренебрежимо малы. Указанное грубое приближение, будучи подставленным в (24), дает удовлетворительное решение уже в первом вычислении (последующие приближения оказываются мало отличающимися).

Используя приближенное выражение (24), на фиг. 2 представлена зависимость $\varphi(\tau)$, построенная применительно к числовому примеру лучистого нестационарного взаимодействия двух полуограниченных тел, рассмотренному ранее. Анализ этой зависимости указывает на то, что значения $\varphi(\tau)$, вычисленные по (24), практически совпадают с пятым приближением, полученным на основе строгого численного решения, приведенного выше. Из фиг. 2 следует, что зависимость $\varphi(\tau)$ занимает место пятого приближения, которое на графике отсутствует.

Таким образом, указанная линейризация позволяет получить сравнительно простое итерационное расчетное выражение, отличающееся достаточной точностью (точность расчетов не выходит за пределы $\sim 1-2\%$). По вопросу о точности подобного подхода линейризации необходимо отметить следующее. Расчетные выражения (22) и (23) будут итерационными и в этом смысле они могут оказаться строгими. Однако, принимая во внимание то, что в них учтены лишь первые члены сходящегося ряда (21), следует отметить их приближенный характер. В пределах небольших значений τ эти выражения могут оказаться, как это было отмечено выше, достаточно точными.

Вопросы оценок значений τ , для которых приближенные формулы (22) и (23) остаются в силе, здесь не рассматриваются. Применительно к реальным конечным телам это время определяется, по-видимому, моментом, когда в теплопередаче начинает сказываться влияние удаленных стенок, ранее не участвовавших в теплообмене.

В заключение отметим, что расчеты температурных полей в исследуемых лучеобменивающихся твердых телах после вычисления $\varphi(\tau)$ и соответственно $E_1(\tau) = -E_2(\tau)$ не представляют принципиальных затруднений. Для этого найденные значения результирующих лучистых потоков по поверхностям лучеобменивающихся тел подставляются соответственно в (6), при определении температур поверхностей тел или в (5) — в случае более детального исследования температурных полей. Решения в обоих случаях сводятся к квадратурам.

Поступила 4 VIII 1962

ЛИТЕРАТУРА

1. Тихонов А. Н. Об остывании тел при лучеиспускании, следующем закону Стефана—Больцмана. Изв. АН СССР, сер. геогр. и геофиз., 1937, № 3.
2. Тихонов А. Н., О функциональных уравнениях типа Вольтерра и их приложениях к некоторым задачам математической физики. Бюлл. МГУ, секция А, т. I. Математика и механика, 1938, вып. 8.
3. Трикоми Ф. Интегральные уравнения. ИЛ, 1960.