

Ю. А. СУРИНОВ

**О ФУНКЦИОНАЛЬНЫХ УРАВНЕНИЯХ ТЕПЛООВОГО ИЗЛУЧЕНИЯ
ДЛЯ СЛУЧАЯ СИСТЕМЫ СЕРЫХ ТЕЛ, РАЗДЕЛЕННЫХ
ДИАТЕРМИЧЕСКОЙ СРЕДОЙ**

(Представлено академиком М. В. Кирпичевым 9 X 1951)

1. Введение (Методы представления и исследования явлений движения лучистой энергии). Существуют два основных представления явлений лучистого обмена в системах серых тел, приводящих к принципиально различным методом расчета лучистого обмена*. Первый метод, известный под названием метода многократных отражений, заключается в анализе тех изменений, которые происходят с пучками лучей вследствие последовательных отражений и поглощений с течением времени. Согласно этому методу прослеживается судьба различных лучей во времени. Внимание наблюдателя фиксируется при этом на определенной порции лучистой энергии, и определяется множество ее частичных отражений и поглощений. Расчет лучистого обмена сводится в этом случае к суммированию бесчисленного множества последовательных отражений и поглощений. Этот метод, будучи весьма детальным, оказывается, однако, практически крайне затруднительным, так как приводит даже при решении простейших задач к чрезвычайно громоздким вычислениям.

Второй метод исследования явлений лучистого обмена заключается в количественном анализе процессов лучистого обмена, происходящих в данном месте поля излучения, в данный момент времени. При пользовании этим методом нет надобности вычислять бесконечные ряды последовательных отражений и поглощений. Развитие рассматриваемого представления привело к получению интегральных уравнений излучения и основанных на них общих аналитических методов расчета лучистого обмена в системах серых тел. Заметим, что оба отмеченных способа исследования процессов лучистого обмена в системах серых тел объединяются и увязываются между собой, как будет показано ниже, в интегральных уравнениях излучения. Следует, однако, подчеркнуть, что если вторая точка зрения приводит к интегральным уравнениям излучения, то первый метод (метод многократных отражений) в случае его применения к расчету лучистого обмена в системах серых тел при произвольных непрерывных температурных полях приводит непосредственно к их решению, выраженному с помощью соответствующего функционального ряда, т. е. в виде бесконечного ряда последовательных отражений (определенных соответствующими многократными интегралами).

2. Решение интегральных уравнений излучения. Ниже излагается решение стационарной задачи о распределении плотностей различных видов излучения как по граничной поверхности системы заданной конфигурации, так и по объему диатермической

* Ср. с точками зрения Лагранжа и Эйлера в гидродинамике (1).

среды, ее заполняющей, при известных непрерывных полях температур и оптических констант на границе $(2, 3)$.

Данная задача сводится к решению линейного интегрального уравнения Фредгольма вида

$$E_{\text{пад}}(M) - \int_{(F)} R(N) E_{\text{пад}}(N) K(M, N) dF_N = \int_{(F)} E_c(N) K(M, N) dF_N^*, \quad (1)$$

где $E_{\text{пад}}$ и E_c — плотности полусферического падающего и собственного излучения; R — коэффициент отражения $(2, 3)$; $E_c(M)$ и $R(M)$ задаются как непрерывные функции точки на поверхности F , рассматриваемой как поверхность типа Ляпунова,

$$K(M, N) = \frac{d\varphi(M, N)}{dF_N} = \frac{\cos \theta_M \cos \theta_N}{\pi r_{MN}^2} = K(N, M).$$

Решая уравнение (1) методом итераций, получаем:

$$\begin{aligned} E_{\text{пад}}(M) = & \int_{(F)} E_c(N) d\varphi(M, N) + \int_{(F)} \int_{(F)} R(M_1) E_c(N) d\varphi(M, M_1) d\varphi(M_1, N) + \dots \\ & \dots + \underbrace{\int_{(F)} \dots \int_{(F)} R(M_1) \dots R(M_s) E_c(N) d\varphi(M, M_1) \dots d\varphi(M_s, N)}_{s+1} + \dots, \quad (2) \end{aligned}$$

или

$$E_{\text{пад}} = \frac{E_{\text{эф}}(M) - E_c(M)}{R(M)} = \int_{(F)} \Gamma(M, N) E_c(N) dF_N, \quad (3)$$

где $\Gamma(M, N)$ — резольвента уравнения (1), определяемая бесконечным равномерно и абсолютно сходящимся функциональным рядом вида

$$\Gamma(M, N) = K(M, N) + \sum_{s=1}^{\infty} K_s(M, N), \quad (4)$$

где

$$K_s(M, N) = \underbrace{\int_{(F_1)} \dots \int_{(F)} R(M_1) \dots R(M_s) K(M, M_1) \dots K(M_s, N) dF_{M_1} \dots dF_{M_s}}_s, \quad (5)$$

Существуют два способа определения резольвенты $\Gamma(M, N)$. Первый из них, характеризующий метод «многократных отражений», состоит в непосредственном вычислении ряда (4). Второй способ, базирующийся на методе Фредгольма, приводит к интегральным уравнениям резольвенты вида

$$\begin{aligned} \Gamma(M, N) - K(M, N) = & \int_{(F)} R(P) K(M, P) \Gamma(P, N) dF_P = \\ = & \int_{(F)} R(P) \Gamma(M, P) K(P, N) dF_P, \quad (6) \end{aligned}$$

* Вместо уравнения (1) удобно также рассматривать уравнение для плотности эффективного излучения $E_{\text{эф}} = E_c + RE_{\text{пад}}$ вида:

$$E_{\text{эф}}(M) - R(M) \int_{(F)} E_{\text{эф}}(N) K(M, N) dF_N = E_c(M), \quad M \in \mathfrak{A}_F, \quad N \in \mathfrak{A}_F, \quad (1a)$$

в (1) и (1a) \mathfrak{A}_F и \mathfrak{A}_V — множества точек на поверхности F и по объему V .

решая которые, находим

$$\Gamma(M, N) = \frac{D(M, N)}{D}, \quad (7)$$

где D — определитель Фредгольма и $D(M, N)$ — первый минор Фредгольма, изображаемые соответствующими числовыми и функциональными бесконечными рядами* (4).

Пользуясь решением (3), которое назовем фундаментальным, а также классификацией видов излучения (2,3), легко найти распределения плотностей других видов излучения, описываемых соответствующими интегральными уравнениями (2), не отыскивая специально их решения. Рассматривая случай термодинамического равновесия системы, при котором $E_{\text{пад}} = E_{\text{эф}} = E_0 = \text{const}$, из выражения (3) получаем следующее обобщенное уравнение замкнутости системы, учитывающее многократные отражения: $\int_{(F)} A(N) \Gamma(M, N) dF_N = 1^{**}$, и, следовательно,

для плотности результирующего излучения $E_{\text{рез}}$ на границе ($E_{\text{рез}} = A(E_{\text{пад}} - E_0)$) получаем:

$$E_{\text{рез}}(M) = A(M) \int_{(F)} A(N) [E_0(N) - E_0(M)] \Gamma(M, N) dF_N, \quad M \in \mathfrak{A}_F. \quad (8)$$

Перейдем к определению функций $E_{4\pi}(M)$ и $\gamma_{\text{пад}}(M)$ во внутренних точках поля ($M \in \mathfrak{A}_V$). Имеем:

а) для сферического вектора излучения

$$E_{4\pi}(M) = \frac{1}{\pi} \int_{(4\pi)} \mathbf{r}_1 E_{\text{эф}}(N) d\omega = \int_{(F)} \mathbf{r}_1 Z(M, N) E_c(N) dF_N, \quad M \in \mathfrak{A}_V; \quad (9)$$

б) для пространственной плотности падающего излучения $\gamma_{\text{пад}}$

$$\gamma_{\text{пад}}(M) = \frac{1}{\pi} \int_{(4\pi)} E_{\text{эф}}(N) d\omega = \int_{(F)} Z(M, N) E_c(N) dF_N, \quad M \in \mathfrak{A}_V. \quad (10)$$

В (9) и (10) функция $Z(M, N)$ равна:

$$Z(M, N) = L(M, N) + \int_{(F)} R(P) L(M, P) \Gamma(P, N) dF_P \quad ***. \quad (11)$$

$$* D = 1 - \sum_{n=1}^{\infty} \frac{(-1)^n}{n!} \int_{(F)} \dots \int_{(F)} R(M_1) \dots R(M_n) K \begin{pmatrix} M_1, \dots, M_n \\ M_2, \dots, M_n \end{pmatrix} dF_{M_1} dF_{M_2} \dots dF_{M_n},$$

$$D(M, N) = \sum_{n=1}^{\infty} \frac{(-1)^n}{n!} \int_{(F)} \dots \int_{(F)} R(M_1) \dots R(M_n) K \begin{pmatrix} M, M_1, \dots, M_n \\ N, M_1, \dots, M_n \end{pmatrix} dF_{M_1} \dots dF_{M_n},$$

где $K \begin{pmatrix} M_1, \dots, M_n \\ M_1, \dots, M_n \end{pmatrix}$ и $K \begin{pmatrix} M, M_1, \dots, M_n \\ N, M_1, \dots, M_n \end{pmatrix}$ — определители соответственно n -го и $(n+1)$ -го порядков.

** В случае системы, состоящей только из черных тел, $A(M) \equiv 1$, $\Gamma(M, N) = K(M, N)$, и данное уравнение вырождается в тривиальное: $\int_{(F)} K(M, N) dF_N = 1$.

*** Выражение (11) можно переписать следующим образом:

$$Z(M, N) - L(M, N) = \sum_{n=1}^{\infty} L_n(M, N) = \int_{(F)} R(P) Z(M, P) K(P, N) dF_P, \quad L(M, N) = \frac{d\omega(M, N)}{\pi dF_N} = \frac{\cos \theta_N}{\pi r_{MN}^2},$$

В частном случае излучающей системы, состоящей из конечного числа n изотермических и однородных тел (зон), вместо интегрального уравнения (1) получим конечную систему более простых интегральных уравнений ⁽³⁾, решение которой на основании (3) будет иметь вид:

$$E_{\text{пад}}(M_i) = \frac{1}{R_i} [E_{\text{эф}}(M_i) - E_{c,i}] = \sum_{k=1}^n E_{c,k} \Phi(M_i, F_k) \quad (i = 1, 2, \dots, n), \quad (12)$$

где $\Phi(M_i, F_k) = \int_{(F_k)} \Gamma(M_i, N_k) dF_{N_k}$ или

$$\begin{aligned} \Phi(M_i, F_k) - \varphi(M_i, F_k) &= \sum_{j=1}^n R_j \int_{(F_j)} \Gamma(M_i, P_j) \varphi(P_j, F_k) dF_{P_j} = \\ &= \sum_{j=1}^n R_j \int_{(F_j)} K(M_i, P_j) \Phi(P_j, F_k) dF_{P_j} \quad (i, k = 1, 2, \dots, n) \quad *. \end{aligned} \quad (13)$$

Если геометрическая конфигурация системы удовлетворяет условию $\varphi(M_i, F_k) = \varphi_{ik}$ ($i, k = 1, 2, \dots, n$), то, на основании (13), получим,

что: $\Phi(M_i, F_k) = \Phi_{ik}$ ($i, k = 1, 2, \dots, n$), где $\Phi_{ik} = \frac{1}{F_i} \int_{(F_i)} \Phi(M_i, F_k) dF_{M_i}$.

В этом случае интегральное уравнение (1) вырождается в конечную систему алгебраических уравнений ⁽³⁾, решение которой запишется так:

$$E_{\text{пад},i} = \frac{1}{R_i} (E_{\text{эф}} - E_{c,i}) = \sum_{k=1}^n E_{c,k} \Phi_{ik} \quad (i = 1, 2, \dots, n), \quad \text{где } \Phi_{ik} \text{ определяется}$$

из $2n$ систем алгебраических уравнений вида:

$$\Phi_{ik} - \varphi_{ik} = \sum_{j=1}^n R_j \varphi_{ij} \Phi_{jk} = \sum_{j=1}^n R_j \Phi_{ij} \varphi_{jk} \quad (i, k = 1, 2, \dots, n) \quad **.$$

Аналогичным образом в данном случае дискретных распределений T и R на границе F можно определить другие характеристики поля излучения как граничные, так и объемные.

Поступило
23 IX 1951

ЦИТИРОВАННАЯ ЛИТЕРАТУРА

- ¹ Л. Прандтль и О. Титъенс, Гидро- и аэромеханика, 1—2, 1933—1935.
² Ю. А. Суринов, ДАН, 72, № 3 (1950). ³ Ю. А. Суринов, Изв. АН СССР, ОТН, № 7 (1948); № 4 (1950); № 9 (1950). ⁴ И. И. Привалов, Интегральные уравнения, 1936.

так как

$$L_n(M, N) = \int_{(F)} R(P) L(M, P) K_{n-1}(P, N) dF_P = \int_{(F)} R(P) L_{n-1}(M, P) K(P, N) dF_P.$$

$$* \text{ Где } \varphi(M_i, F_k) = \int_{(F_k)} K(M_i, N_k) dF_{N_k} = \int_{(F_k)} d\varphi(M_i, N_k).$$

** Данную систему можно получить из следующего бесконечного ряда, характеризующего в явной форме метод многократных отражений:

$$\begin{aligned} \Phi_{ik} &= \varphi_{ik} + \sum_{\alpha_1=1}^n R_{\alpha_1} \varphi_{i\alpha_1} \varphi_{\alpha_1 k} + \sum_{\alpha_1=1}^n \sum_{\alpha_2=1}^n R_{\alpha_1} R_{\alpha_2} \varphi_{i\alpha_1} \varphi_{\alpha_1 \alpha_2} \varphi_{\alpha_2 k} + \dots \\ &\dots + \sum_{\alpha_1=1}^n \dots \sum_{\alpha_s=1}^n R_{\alpha_1} R_{\alpha_2} \dots R_{\alpha_s} \varphi_{i\alpha_1} \varphi_{\alpha_1 \alpha_2} \dots \varphi_{\alpha_s k} + \dots \end{aligned}$$

В случае черных тел, очевидно, $\Phi_{ik} = \varphi_{ik}$.