О решении кинетического уравнения Больцмана при вычислении потока тепла в многоатомных газах

© С.А. Савков, Е.Ю. Тюлькина

01:03

Орловский государственный университет, 302015 Орел, Россия

(Поступило в Редакцию 19 апреля 2007 г. В окончательной редакции 12 октября 2007 г.)

Рассмотрен вопрос о решении модели Хансона-Морзе линеаризованного уравнения Ван Чанга-Уленбека в приложении к вычислению потока тепла в плоском слое молекулярного газа. Представлены общие (не зависящие от формы и способа решения кинетического уравнения) выражения зависимости потока тепла от коэффициентов аккомодации энергии. Получены значения коэффициента скачка температуры для конкретных газов.

PACS: 51.10.+y

Изучение процесса теплопереноса в молекулярных газах вызывает интерес как с теоретической, так и с практической точки зрения. В частности, данные, полученные в результате измерения потока тепла между параллельными пластинами, используются для определения характера взаимодействия молекул газа с поверхности твердых тел [1].

В настоящее время для решения данной проблемы используются различные приближенные и численные методы [2–4]. При этом открытым остается вопрос о погрешности полученных результатов. В данной работе представлен аналогичный рассмотренному в [5] вариант метода полупространственных моментов. Критерием точности этого подхода является надежная сходимость результатов при последовательном увеличении числа моментов в функции распределения, а также возможность вычисления коэффициента скачка температуры и его сравнение с имеющимися аналитическими результатами.

Следует заметить, что проблема вычисления коэффициента скачка температуры представляет самостоятельный интерес. В настоящее время эта задача решена лишь для атомарного газа и простейших моделей молекулярных газов [6,7].

В настоящей работе впервые получены значения скачка температуры конкретных газов для кинетического уравнения в форме Хансона-Морзе.

Также важно и то обстоятельство, что подавляющее число авторов проводят расчеты при фиксированных значениях коэффициентов аккомодации, что затрудняет сравнение с экспериментом. Поэтому особую актуальность представляет определение аналитических выражений, которые задают зависимость потока тепла от характера аккомодации энергии.

Итак, рассмотрим процесс переноса тепла через слой газа толщиной d, заключенного между двумя неподвижными плоскими пластинами, на поверхности которых поддерживается постоянная температура $T_s^1 > T_s^2$. Перепад $\Delta T_s = T_s^{1-}T_s^2$ условимся считать достаточно малым, для того чтобы ограничиться линейным приближением.

Введем декартову систему координат с осью OZ, направленной по нормали, и началом на расстоянии d/2 от каждой из пластин. Принимая для описания состояния газа уравнение Ван Чанга—Уленбека [8], запишем

$$V_z \,\frac{\partial f_l}{\partial z} = J_{\rm st}[f_l].\tag{1}$$

Здесь V — собственная (тепловая) скорость поступательного движения молекул газа, f_l — функция распределения для молекул, находящихся в состоянии с внутренней энергией E_l ; J_{st} — интегральный оператор столкновений.

В силу линейности поставленной задачи представим решение уравнения (1) в виде:

$$f_{l} = f_{l}^{0}(1 + \varphi_{l}),$$

$$f_{l}^{0} = n_{0} \left(\frac{m}{2\pi k T_{0}}\right)^{3/2} \frac{1}{\Theta} \exp(-C^{2} - \varepsilon_{l}),$$

$$\mathbf{C} = \mathbf{V} \sqrt{\frac{m}{2k\pi T_{0}}}, \quad \varepsilon_{l} = \frac{E_{i}}{k T_{0}}, \quad \Theta = \sum_{l} \exp(-\varepsilon_{l});$$

m — масса молекул газа; T_0 , n_0 — некоторые, принятые за равновесные, значения температуры и концентрация молекул газа, k — постоянная Больцмана.

Следуя работе [4], в качестве интеграла столкновений примем модель Хансона—Морзе [9], которая широко применяется на практике и с успехом используется для описания поведения молекулярных газов:

$$C_z \frac{\partial \varphi_l}{\partial z} = \sum_{m=1}^6 \psi_m A_m - \varphi_l.$$
(2)

Здесь

$$\psi_1 = \rho_1, \quad \psi_2 = \frac{2}{3}\rho_2 \left(1 - \frac{2}{3}\frac{G}{Z}\right) + \frac{2}{3Z}\rho_3$$
$$\psi_3 = \frac{2}{3Z}\rho_2 + \frac{1}{G}\left(1 - \frac{1}{Z}\right)\rho_3,$$

$$\begin{split} \psi_4 &= \frac{4}{9} \rho_4 \left(1 - \frac{G}{Z} \right) + \frac{2}{3Z} \rho_5, \\ \psi_5 &= \rho_4 \frac{2}{3Z} + (1 - F) \frac{2}{G} \rho_5, \quad \psi_6 = 2\rho_6, \\ A_m &= \frac{1}{\pi^{3/2} \Theta} \sum_l \int \varphi_l \, \rho_m \exp(-C^2 - \varepsilon_l) d^3 C, \\ \rho_1 &= 1, \quad \rho_2 = C^2 - \frac{3}{2}, \quad \rho_3 = \varepsilon_l - G, \\ \rho_4 &= C_z \left(C^2 - \frac{5}{2} \right), \quad \rho_5 = C_z (\varepsilon_l - G), \quad \rho_6 = C_z, \\ F &= \frac{\frac{10}{9} \frac{G}{Z} + \frac{2}{3} \left(\frac{4}{9} + \frac{5G}{9Z} \right) G + \frac{5G}{18Z^2} \left(\frac{3}{2} + G \right) F_l}{\left(\frac{4}{9} + \frac{5G}{9Z} \right) \left(\frac{3}{2} + G \right) F_l - \frac{5}{3}}, \\ G &= \frac{c_v^{\text{int}}}{k} = \frac{1}{\Theta} \sum_l \varepsilon_l \exp(-\varepsilon_l), \end{split}$$

 c_v^{int} — теплоемкость внутренних степеней свободы, приходящихся на одну молекулу газа, Z — параметр, определяющий отношение времени релаксации внутренней энергии молекул к среднему времени между их столкновениями. F_l — фактор Эйкена. За единицу длины принята величина

$$l = \frac{\eta}{n_0} \sqrt{\frac{2}{mkT_0}},\tag{3}$$

η — коэффициент вязкости газа.

В качестве граничных условий примем закон диффузного отражения молекул газа от поверхности каждой из пластин [10], что эквивалентно

$$\varphi\big|_{(-1)^{k}C_{z}<0, \ z=(-1)^{k}d/2} = \frac{n_{r}^{k}-n_{0}}{n_{0}} + \left(C^{2}-\frac{3}{2}\right)\tau_{tr}^{k} + (\varepsilon_{l}-G)\tau_{int}^{k}, \quad k=1, 2.$$
(4)

Значения n_r^k , τ_{tr}^k и τ_{int}^k определяются требованием отсутствия массового движения газа

$$\sum_{l} \int C_{z} \varphi_{l} \exp(-C^{2} - \varepsilon_{l}) d^{3}C = 0$$
 (5)

и характером аккомодации энергии

$$\alpha_{\rm tr}^{k} = \frac{E_{{\rm tr},i}^{k} - E_{{\rm tr},r}^{k}}{E_{{\rm tr},i}^{k} - E_{{\rm tr},s}^{k}}, \quad \alpha_{\rm int}^{k} = \frac{E_{{\rm int},i}^{k} - E_{{\rm int},r}^{k}}{E_{{\rm int},i}^{k} - E_{{\rm int},s}^{k}}, \tag{6}$$

где

$$E_{\text{tr},i}^{k} = \frac{1}{\pi^{3/2}\Theta} \sum_{l} \int_{(-1)^{k}C_{z} > 0} C_{z}C^{2}\varphi \big|_{z = (-1)^{k}d/2} \exp(-C^{2} - \varepsilon_{l})d^{3}C$$
(7)

И

$$E_{\text{int},i}^{k} = \frac{1}{\pi^{3/2}\Theta} \sum_{l} \int_{(-1)^{k}C_{z} > 0} C_{z} \varepsilon_{l} \varphi \big|_{z = (-1)^{k}d/2} \exp(-C^{2} - \varepsilon_{l}) d^{3}C$$
(8)

 обезразмеренное значение энергии поступательного и вращательного движения, приносимой падающими, а

$$E_{\text{tr},r}^{k} = \frac{1}{\pi^{3/2}\Theta} \sum_{l'} \int_{(-1)^{k}C_{z} < 0} C_{z} C^{2} \Phi_{i,r}^{k} \exp(-C^{2} - \varepsilon_{l}) d^{3}C$$
(9)

И

$$E_{\text{tr},r}^{k} = \frac{1}{\pi^{3/2}\Theta} \sum_{l'} \int_{(-1)^{k}C_{z} < 0} C_{z} \varepsilon_{l} \Phi_{i,r}^{k} \exp(-C^{2} - \varepsilon_{l}) d^{3}C$$

$$\tag{10}$$

— уносимой отразившимися от поверхности *k*-й пластины молекулами;

$$E_{\text{tr},s}^{k} = \frac{2}{\pi^{3/2}\Theta} \sum_{l'} \int_{(-1)^{k}C_{z} < 0} C_{z}C^{2}\Phi_{i,s}^{k} \exp(-C^{2} - \varepsilon_{l})d^{3}C$$
(11)

И

$$E_{\mathrm{tr},s}^{k} = \frac{2}{\pi^{3/2}\Theta} \sum_{l'} \int_{(-1)^{k}C_{z} < 0} C_{z} \varepsilon_{l} \Phi_{i,s}^{k} \exp(-C^{2} - \varepsilon_{l}) d^{3}C$$
(12)

— энергия, которую уносили бы молекулы, если бы отражались с температурой T_s^k , т. е. с функцией распределения

$$\Phi_s^k = \frac{n_s^k - n_0}{n_0} + \left(C^2 - \frac{3}{2} + \varepsilon_l - G\right) \frac{T_s^k - T_0}{T_0}.$$
 (13)

Из (5)-(13) находим

$$\begin{split} &\frac{n_r^k - n_0}{n_0} = (-1)^k 2I_0^k - \frac{\tau_{\rm tr}^k}{2}, \ E_{{\rm tr},i}^k = \frac{I_1^k}{\sqrt{\pi}}, \ E_{{\rm int},i}^k = \frac{I_2^k}{\sqrt{\pi}}G, \\ &E_{{\rm tr},r}^k = \frac{(-1)^{k+1}\tau_{{\rm tr}}^k + 2I_0^k}{\sqrt{\pi}}, \ E_{{\rm int},r}^k = G \, \frac{(-1)^{k+1}\tau_{{\rm int}}^k + 2I_0^k}{2\sqrt{\pi}}, \\ &E_{{\rm tr},s}^k = \frac{(-1)^{k+1}\tau_s^k + 2I_0^k}{\sqrt{\pi}}, \ E_{{\rm int},s}^k = G \, \frac{(-1)^{k+1}\tau_s^k + 2I_0^k}{2\sqrt{\pi}}, \end{split}$$

что дает

$$\begin{aligned} \tau_{\rm tr}^k + (-1)^k (1 - \alpha_{\rm tr}^k) (2I_0^k - I_1^k) &= \alpha_{\rm tr}^k \tau_s^k, \\ \tau_{\rm int}^k + (-1)^k (1 - \alpha_{\rm int}^k) (2I_0^k - I_2^k) &= \alpha_{\rm int}^k \tau_s^k. \end{aligned} \tag{14}$$

Здесь

$$I_i^k = rac{2}{\pi\Theta} \sum_l \int\limits_{(-1)^k C_z > 0} A_i C_z \exp(-C^2 - arepsilon_l) \, arphi \Big|_{z = (-1)^k d/2} \, d^2 C,$$

 $A_0 = 1, \quad A_1 = C^2, \quad A_2 = A_3 = rac{arepsilon_l}{G}, \quad au_s^k = (T_s^k - T_0)/T_0.$

Искомый поток тепла между пластинами определяется соотношением

$$q = \sum_{l} \int V_{z} \left(\frac{mV^{2}}{2} + \varepsilon_{l} \right) f_{0} \varphi d^{3} V$$

2 Журнал технической физики, 2008, том 78, вып. 7

и может быть представлен в виде

$$q = n_0 \sqrt{\frac{2k^3 T_0^3}{m}} Q$$
, где $Q = Q_{\text{tr}} + Q_{\text{int}}$,
 $Q_{\text{tr}} = \frac{1}{\pi^{3/2}\Theta} \sum_l \int C_z C^2 \varphi \exp(-C^2 - \varepsilon_l) d^3 C$,
 $Q_{\text{int}} = \frac{1}{\pi^{3/2}\Theta} \sum_l \int C_z \varphi \exp(-C^2 - \varepsilon_l) d^3 C$.

В наиболее значимом с практической точки зрения случае, когда обе пластины выполнены из одного материала, из (14) имеем

$$(2\sqrt{\pi}Q_{tr}^{tr}(1-\alpha_{tr})+\alpha_{tr})\tau_{tr}+2\sqrt{\pi}Q_{tr}^{int}(1-\alpha_{tr})\tau_{int} = \alpha_{tr}\frac{\Delta T_s}{T_0},$$
$$\left(\frac{4}{G}\sqrt{\pi}Q_{int}^{int}(1-\alpha_{int})+\alpha_{int}\right)\tau_{int}$$
$$+\frac{4}{G}\sqrt{\pi}Q_{int}^{tr}(1-\alpha_{tr})\tau_{tr} = \alpha_{int}\frac{\Delta T_s}{T_0}.$$
(15)

Под Q_{tr}^{tr} и Q_{int}^{tr} понимаются значения Q_{tr} и Q_{int} на поверхности первой (более нагретой) пластины, вычисленные при $\tau_{tr} = 1$, $\tau_{int} = 0$, а Q_{tr}^{int} и Q_{int}^{int} — при $\tau_{tr} = 0$, $\tau_{int} = 1$. В качестве равновесных приняты значения температуры и концентрации при z = 0.

Решив (15), находим

$$au_{
m tr} = rac{\Delta_{
m tr}}{\Delta} \, rac{\Delta T_s}{T_0}, \qquad au_{
m int} = rac{\Delta_{
m int}}{\Delta} \, rac{\Delta T_s}{T_0},$$

где

$$\Delta_{\rm tr} = \alpha_{\rm tr} \left(\frac{4}{G} \sqrt{\pi} Q_{\rm int}^{\rm int} (1 - \alpha_{\rm int}) + \alpha_{\rm int} \right) - 2\sqrt{\pi} Q_{\rm int}^{\rm int} \alpha_{\rm int} (1 - \alpha_{\rm tr})$$

$$egin{aligned} \Delta_{ ext{int}} &= lpha_{ ext{int}} ig(2\sqrt{\pi} \mathcal{Q}_{ ext{tr}}^{ ext{tr}}(1-lpha_{ ext{tr}})+lpha_{ ext{tr}} ig) - rac{4}{G}\sqrt{\pi} \mathcal{Q}_{ ext{int}}^{ ext{tr}} lpha_{ ext{tr}}(1-lpha_{ ext{int}}), \ \Delta &= ig(2\sqrt{\pi} \mathcal{Q}_{ ext{tr}}^{ ext{tr}}(1-lpha_{ ext{tr}})+lpha_{ ext{tr}} ig) igg(rac{4}{G}\sqrt{\pi} \mathcal{Q}_{ ext{int}}^{ ext{int}}(1-lpha_{ ext{int}})+lpha_{ ext{int}} igg) \ - rac{8}{G} \pi \mathcal{Q}_{ ext{tr}}^{ ext{int}} \mathcal{Q}_{ ext{int}}^{ ext{tr}}(1-lpha_{ ext{tr}})(1-lpha_{ ext{int}}). \end{aligned}$$

Результирующий поток тепла определяется соотношением

$$Q = (Q_{\text{tr}}^{\text{tr}} + Q_{\text{int}}^{\text{tr}})\tau_{\text{tr}} + (Q_{\text{tr}}^{\text{int}} + Q_{\text{int}}^{\text{int}})\tau_{\text{int}}.$$
 (16)

Полученные выражения являются общими и не зависят от формы кинетического уравнения и способа его решения.

Для вычисления входящих в (15), (16) параметров воспользуемся методом полупространственных моментов. По аналогии с [5] представим искомую функцию распределения в виде

$$\varphi = \varphi_l^+ H(C_z) + \varphi_l^- H(-C_z),$$

где

$$\varphi_l^{\pm} = \sum_{k=0}^{N} \left(a_{1,k}^{\pm} + a_{2,k}^{\pm} C^2 + a_{3,k}^{\pm} \varepsilon_l \right) C_z^k, \tag{17}$$

 $H(x) = \frac{|x|+x}{2x}$ — стандартная функция Хевисайда.

Коэффициенты $a_{i,k}$ определяются из системы дифференциальных уравнений, для составления которой кинетическое уравнение следует последовательно умножить на все входящие в (17) моменты и проинтегрировать по всему пространству скоростей.

Опуская громоздкие выкладки, которые могут быть выполнены в любой среде символьного программирования, такой, например, как Maple, отметим, что результирующиее решение задается выражением

 $\varphi_l = \varphi_{Ch.E.} + \tilde{\varphi}_l,$

гле

$$\begin{split} \varphi_{Ch.E.} &= K_1 + K_2 \left(C^2 - \frac{3}{2} + \varepsilon_l - G \right) + K_3 C_z \\ &+ K_4 \left(\frac{6(G + 3FZ)C^2 + (8Z + 10G + 15)\varepsilon_l}{8FZ + 10GF - 5G/Z} C_z \right) \\ &- \left(C^2 - \frac{5}{2} + \varepsilon_l - G \right) z \right) \end{split}$$

представляет собой газодинамическое решение кинетического уравнения (функцию Чепмена–Энскога), задающее распределение молекул на достаточно большом (порядка нескольких длин свободного пробега) удаления от каждой из пластин. Функция

$$\tilde{\varphi}_l = \sum_{k=1}^{N-4} K_{k+4} \, \varphi_l^k \exp(\alpha_k z)$$

описывает поведение газа в непосредственной близости от каждой из пластин.

Соответственно

$$Q_{\rm tr} = \frac{15}{2} K_4 \frac{G + 3FZ}{8FZ + 10GF - 5G/Z} + \tilde{Q},$$
$$Q_{\rm int} = \frac{1}{2} K_4 \frac{8Z + 10G + 15}{8FZ + 10GF - 5G/Z} - \tilde{Q},$$

где

$$\tilde{Q} = \frac{1}{\pi^{3/2}\Theta} \sum_{l} \int C_z C^2 \tilde{\varphi}_l \exp(-C^2 - \varepsilon_l) d^3 C$$
$$= -\frac{1}{\pi^{3/2}\Theta} \sum_{l} \int C_z \varepsilon_l \tilde{\varphi}_l \exp(-C^2 - \varepsilon_l) d^3 C.$$

Результаты расчетов, выполненных при N = 5, представлены в табл. 1–4. Значения параметров, указанных в заголовках таблиц, взяты из работы [4]. Там же приведены значения $Q^* = Q_{tr}^{tr} + 2Q_{tr}^{int} + Q_{int}^{int}$, т. е. приходящегося на единицу относительной разности температуры

Журнал технической физики, 2008, том 78, вып. 7

d	$Q_{ m tr}^{ m tr}$	$Q_{ m int}^{ m tr}=Q_{ m tr}^{ m int}$	$Q_{ m int}^{ m int}$	Q^*	$Q^*_{[4]}$
0.01	0.56101	0.00021	0.28025	0.84169	0.8418
0.1	0.53706	0.00186	0.26630	0.80744	0.8081
0.5	0.47071	0.00627	0.22754	0.71094	0.7107
1	0.41814	0.00832	0.19783	0.63243	0.6323
1.25	0.39796	0.00849	0.18689	0.60172	0.6016
1.5	0.38053	0.00829	0.17769	0.57475	0.5746
1.75	0.36524	0.00781	0.16984	0.55069	0.5505
2	0.35167	0.00710	0.16307	0.52898	0.5288
2.5	0.32856	0.00524	0.15198	0.49108	0.4908
3	0.30947	0.00299	0.14334	0.45885	0.4583
4	0.27958	-0.00202	0.13089	0.40644	0.4057
5	0.25790	-0.00716	0.12250	0.36529	0.3643
7	0.22525	-0.01662	0.11227	0.30427	0.3026
10	0.19513	-0.02791	0.10427	0.24359	0.2410
50	0.11114	-0.06532	0.08620	0.06671	
100	0.09616	09616 -0.07214		0.03497	

Таблица 1. $F_l = 1.96, Z = 5.08, G = 1, газ - N_2$

Таблица 2. *F*_l = 1.629, *Z* = 7, *G* = 1.412, газ — CO₂

d	$Q_{ m tr}^{ m tr}$	$Q_{\mathrm{tr}}^{\mathrm{tr}}$ $Q_{\mathrm{int}}^{\mathrm{tr}} = Q_{\mathrm{tr}}^{\mathrm{int}}$ $Q_{\mathrm{int}}^{\mathrm{int}}$		Q^*	$Q^*_{\scriptscriptstyle [4]}$
0.01	0.56102	0.00021	0.39529	0.95673	0.9571
0.1	0.53725	0.00188	0.37229	0.91329	0.9172
0.5	0.47051	0.00609	0.30751	0.79019	0.8014
1	0.41743	0.00751	0.25925	0.69171	0.7083
1.25	0.39718	0.00734	0.24197	0.65383	0.6719
1.5	0.37969	0.00680	0.22763	0.62092	0.6401
1.75	0.36436	0.00598	0.21553	0.59184	0.6117
2	0.35074	0.00495	0.20521	0.56585	0.5861
2.5	0.32753	0.00248	0.18857	0.52106	0.5415
3	0.30837	-0.00032	0.17582	0.48355	0.5038
4	0.27846	-0.00632	0.15789	0.42371	0.4429
5	0.25612	-0.01228	0.14613	0.37769	0.3955
7	0.22486	-0.02304	0.13214	0.31091	0.3257
10	0.19585	-0.03562	0.12152	0.24613	0.2571
50	0.11848	-0.07590	0.09865	0.06533	
100	0.10520	-0.08300	0.09486	0.03406	

суммарного потока тепла при $\alpha_{tr} = \alpha_{int} = 1$. Последняя колонка — результаты [4].

Самостоятельный интерес представляет рассмотрение решения в газодинамическом пределе и условии полной аккомодации энергии на поверхности каждой из пластин. В этом случае суммарный поток тепла может быть представлен в виде

$$Q = \frac{3}{8} \frac{(3+2G)F_l}{(1+2KnC_t)d} \frac{\Delta T_s}{T_0},$$

где $Kn = \lambda/d, \lambda = l\sqrt{\pi}/2.$

Значения коэффициента скачка температуры C_t для конкретных газов представлены в табл. 5. Там же приведен результат аналогичного решения БГК-модели кинетического уравнения для атомарного газа, что менее чем на 0.006% отличается от аналитического решения 2.20494 [6].

Анализ характера зависимости результатов от числа удерживаемых в функции распределения моментов позволяет утверждать, что погрешность изложенного подхода к решению кинетического уравнения не превышает 0.01% во всем диапазоне значения числа Кнудсена.

Таблица 3. *F*_l = 1.5838, *Z* = 25, *G* = 3.6124, газ — SO₂

d	$Q_{ m tr}^{ m tr}$	$Q_{ m int}^{ m tr}=Q_{ m tr}^{ m int}$	$Q_{ m int}^{ m int}$	Q^*	$Q^*_{[4]}$
0.01	0.56111	0.00015	1.01270	1.57410	1.5742
0.1	0.53797	0.00137	0.96514	1.50584	1.5069
0.5	0.47298	0.00475	0.82995	1.31244	1.3120
1	0.42081	0.00645	0.72229	1.15598	1.1558
1.25	0.40072	0.00665	0.68119	1.09521	1.0951
1.5	0.38328	0.00655	0.64569	1.04208	1.0419
1.75	0.36792	0.00622	0.61454	0.99491	0.9946
2	0.35422	0.00570	0.58690	0.95253	0.9522
2.5	0.33075	0.00421	0.53986	0.87904	0.8784
3	0.31129	-0.00229	0.50121	0.81708	0.8163
4	0.28085	-0.00236	0.44140	0.71753	0.7163
5	0.25822	-0.00759	0.39741	0.64045	0.6387
7	0.22731	-0.01847	0.33764	0.52801	0.5252
10	0.20048	-0.03367	0.28531	0.41846	0.4140
50	0.14445	-0.09979	0.16651	0.11139	
100	0.13589	-0.11259	0.14739	0.05810	

Таблица 4. *F*_l = 1.9843, *Z* = 25, *G* = 1.1799, газ — воздух

d	$Q_{ m tr}^{ m tr}$	$Q_{ m tr}^{ m tr}$ $Q_{ m int}^{ m tr} = Q_{ m tr}^{ m int}$		Q^*	$Q^*_{[4]}$
0.01	0.56123	0.00005	0.33086	0.89220	0.8923
0.1	0.53921	0.00045	0.31604	0.85616	0.8568
0.5	0.47753	0.00160	0.27406	0.75479	0.7546
1	0.42745	0.00224	0.24041	0.67234	0.6722
1.25	0.40790	0.00235	0.22748	0.64008	0.6400
1.5	0.39076	0.00237	0.21624	0.61174	0.6116
1.75	0.37549	0.00230	0.20635	0.58644	0.5863
2	0.36173	0.00217	0.19753	0.56360	0.5634
2.5	0.33777	0.00175	0.18243	0.52370	0.5233
3	0.31746	0.00117	0.16994	0.48973	0.4892
4	0.28462	-0.00034	0.15047	0.43442	0.4336
5	0.25908	-0.00213	0.13608	0.39091	0.3899
7	0.22186	-0.00610	0.11657	0.32623	0.3245
10	0.18616	-0.01217	0.09991	0.26173	0.2590
50	0.09455	-0.04632	0.07028	0.07219	
100	0.07924	-0.05392	0.06650	0.03790	

Таблица 5. Зависимость значений коэффициента скачка температуры от числа удерживаемых в функции распределения моментов

N	N ₂	CO ₂	SO ₂	Воздух	Атомарный газ
1	2.88857	2.52997	2.56241	2.97697	2.21928
2	2.87497	2.51879	2.55182	2.96322	2.20761
3	2.87274	2.51694	2.55002	2.96092	2.20571
4	2.87217	2.51646	2.54956	2.96033	2.20523
5	2.87198	2.51630	2.54940	2.96013	2.20507

Следует заметить, что в свободномолекулярном режиме изменением функции распределения в объеме газа можно пренебречь и считать равной

$$\varphi = \Phi_r^1 H(C_z) + \Phi_r^2 H(-C_z),$$

соответственно

$$egin{aligned} \mathcal{Q}_{ ext{tr}}^{ ext{tr}} &= rac{2}{G}\,\mathcal{Q}_{ ext{int}}^{ ext{int}} &= rac{1}{\sqrt{\pi}}, \qquad \mathcal{Q}_{ ext{tr}}^{ ext{int}} &= \mathcal{Q}_{ ext{int}}^{ ext{tr}} &= 0, \ & \mathcal{Q} &= rac{1}{\sqrt{\pi}}igg(rac{lpha_{ ext{tr}}}{2-lpha_{ ext{tr}}} + rac{G}{2}\,rac{lpha_{ ext{int}}}{2-lpha_{ ext{int}}}igg)rac{\Delta T_s}{T_0}. \end{aligned}$$

Таким образом, в случае, когда расстояние между пластинами много меньше средней длины свободного пробега молекул, значение потока тепла не зависит от способа решения кинетического уравнения.

Как показывает сравнение с [4], квадратурный метод дает удовлетворительную точность в пределах, меньших 1%, при малых расстояниях между пластинами, т.е. при $d \leq 1$. Тогда как с ростом d погрешность указанного метода увеличивается, достигая, например, в случае углекислого газа 1.5% уже при $d \sim 0.5$, а для $d \geq 10$ превышает 5%. Очевидно, что в случае больших значений d можно говорить лишь о качественном характере его результатов.

Список литературы

- [1] Ларина И.Н., Рыков В.А. // Изв. АН СССР. МЖГ. 1978. № 5. С. 141–148.
- [2] Hsu S.K., Morse T.F. // Phys. Fluids. 1972. Vol. 15. N 4. P. 584–591.
- [3] Cipolla J.W. // Int. Heat Mass Tran. 1971. Vol. 14. N 10. P. 1599–1610.
- [4] Pazooki N, Loyalka S.K. // Int. J. Heat Tran. 1985. Vol. 28. N 11. P. 2019–2026.
- [5] Савков С.А., Тюлькина Е.Ю. // ЖТФ. 2006. Т. 76. Вып. 2. С. 25–29.
- [6] Латышев А.В. // ПММ. 1990. Т. 54. Вып. 4. С. 581–586.
- [7] *Латышев А.В., Юшканов А.А.* // Теор. и мат. физика. 1993. Т. 95. № 3. С. 530–540.
- [8] Wang Chang C.S., Uhlenbeck G.E., de Boer J. Studies in Statistical Mechanics / Ed. by J. de Boer and G.E. Uhlenbeck. Amsterdam: North Holland Pablishing Company, 1964. P. 243.
- [9] Hanson F.B., Morse T.F. // Phys. Fluids. 1967. Vol. 10. N 2. P. 345–353.
- [10] Черчиньяни К. Математические методы в кинетической теории газов. М.: Мир, 1973. 245 с.