

01;03

## СВЕРХЗВУКОВОЕ ОБТЕКАНИЕ ЗАТУПЛЕННОГО ТЕЛА, КОЛЕБЛЮЩЕГОСЯ ПО УГЛУ АТАКИ

© Ю.П.Головачев, Н.В.Леонтьева, Ю.М.Липницкий<sup>1</sup>

Физико-технический институт им. А.Ф.Иоффе РАН,  
194021 Санкт-Петербург, Россия

<sup>1</sup>Центральный научно-исследовательский институт машиностроения,  
141070 Калининград, Московская область, Россия  
(Поступило в Редакцию 11 января 1995 г.)

Нестационарное течение газа у поверхности колеблющегося затупленного тела рассматривается в нелинейной трехмерной постановке с использованием модели вязкого ударного слоя. Численное решение находится с помощью неявной конечно-разностной схемы постоянного направления. Результаты расчетов демонстрируют влияние нестационарности обтекания на аэродинамические характеристики. Исследуется зависимость нестационарных эффектов от частоты колебаний, чисел Рейнольдса, Маха и температурного фактора.

### Введение

Колебания относительно балансировочного угла атаки оказывают существенное влияние на аэродинамические характеристики и устойчивость движения тел, летящих со сверхзвуковой скоростью. Из-за технических трудностей и высокой стоимости натуральных и лабораторных экспериментов основным источником информации о нестационарных аэродинамических характеристиках колеблющихся тел при сверхзвуковом обтекании являются теоретические исследования. Такие исследования проводились ранее в рамках моделей идеального газа и пограничного слоя. При этом в большинстве работ анализ существенно упрощался предположениями о малости амплитуды и частоты колебаний тела (см., например, [1–6]).

В настоящей работе предлагается постановка задачи, основанная на модели вязкого ударного слоя. При этом вся возмущенная область между поверхностью тела и головной ударной волной рассчитывается с использованием уравнений динамики вязкого газа без выделения областей невязкого течения пристеночного пограничного слоя. Применение такого подхода существенно упрощает учет вязко-невязкого взаимодействия, что позволяет расширить исследуемый диапазон условий обтекания в сторону течений с большими числами Струхала и меньшими числами Рейнольдса. Задача решается в нелинейной трехмерной постановке, не содержащей ограничений на значения балансировочного угла атаки, амплитуду и частоту колебаний тела.

## Постановка задачи

Рассматривается сверхзвуковое обтекание затупленного тела вращения, ось которого  $OX$  составляет угол атаки  $\alpha$  с вектором скорости набегающего потока  $V_\infty$ , лежащим в плоскости  $XOY$  декартовой системы координат (рис. 1). Тело совершает колебания вокруг оси  $OZ$ .

Исследуемые течения характеризуются числами Рейнольдса  $Re_\infty \geq 10^2$ . Поэтому расчеты проводятся с выделением головной ударной волны с использованием упрощенных уравнений Навье-Стокса, которые включают в себя лишь наибольшие из членов, описывающих молекулярный перенос импульса и энергии. Исходные уравнения записываются с использованием вектора относительной скорости газа  $V$  в подвижной криволинейной системе координат, жестко связанной с обтекаемым телом. Криволинейная система координат  $q^i$  ( $i = 1, 2, 3$ ) строится на основе сферической системы  $(r, \theta, \phi)$

$$q^1 = \theta, \quad q^2 = (r - r_w)/(r_s - r_w), \quad q^3 = \phi, \quad (1)$$

где  $r = r_w(\theta, \phi)$ ,  $r = r_s(\theta, \phi, t)$  — уравнения поверхностей тела и головной ударной волны.

Для совершенного газа с постоянной теплоемкостью исходная система уравнений в тензорной форме имеет вид

$$\partial \rho / \partial t + (V^j - D^j) \nabla_j \rho + \rho \nabla_j V^j = 0, \quad (2)$$

$$\rho (\partial V^2 / \partial t + V^j \nabla_j D^2) + \rho (V^j - D^j) \nabla_j V^2 + g^{2j} \nabla_j p - \rho F^2 = 0, \quad (3)$$

$$\begin{aligned} \rho (\partial V_i / \partial t - V_j \nabla_i D^j) + \rho (V^j - D^j) \nabla_j V_i + \nabla_i p - \\ - g^{22} \nabla_2 (\mu \nabla_2 V_i) - \rho F_i = 0 \quad (i = 1, 3), \end{aligned} \quad (4)$$

$$\begin{aligned} \rho \partial e / \partial t + \rho (V^j - D^j) \nabla_j e + p \nabla_j V^j - \\ - g^{22} (\nabla_2 \lambda \nabla_2 T + \mu \nabla_2 V_j \nabla_2 V^j) = 0. \end{aligned} \quad (5)$$

Здесь  $V_i, V^i$  — ко- и контравариантные составляющие вектора относительной скорости газа;  $D^i$  — контравариантные составляющие вектора скорости системы координат, обусловленной движением головной

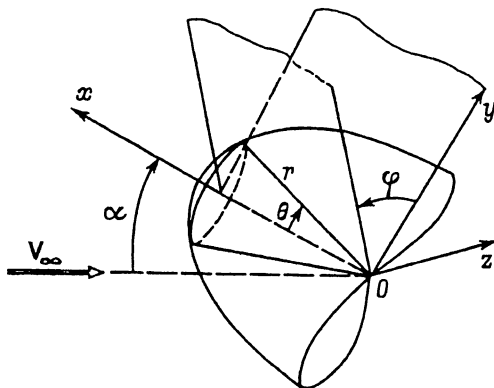


Рис. 1. Схема течения и система координат.

ударной волны;  $e$  — удельная внутренняя энергия газа;  $\mu, \lambda$  — коэффициенты вязкости и теплопроводности газа;  $g^{ij}$  — контравариантные компоненты метрического тензора;  $F_1, F_2, F_3$  — составляющие вектора  $\mathbf{F} = \mathbf{W}_e + \mathbf{W}_c$ , представляющего собой сумму переносного ускорения  $\mathbf{W}_e$  и ускорения Кориолиса  $\mathbf{W}_c$ ; остальные обозначения общеприняты. В системе (2)–(5) уравнения баланса импульса записаны для ковариантных составляющих по координатам  $q^1, q^3$  и контравариантной составляющей по  $q^2$ . Векторные величины задаются их проекциями на оси декартовой системы координат ( $XYZ$ ). Тензорные составляющие и тензорные производные векторов вычисляются по декартовым составляющим с помощью формул тензорного анализа [7].

Остановимся на вычислении компонент вектора  $\mathbf{F}$ . В рассматриваемом случае вектор переносной скорости и переносное ускорение определяются формулами

$$\mathbf{V}_e = \boldsymbol{\Omega} \times \mathbf{r}, \quad \mathbf{W}_e = \frac{d\boldsymbol{\Omega}}{dt} \times \mathbf{r} + \boldsymbol{\Omega} \times (\boldsymbol{\Omega} \times \mathbf{r}), \quad (6)$$

где  $\mathbf{r}$  — радиус-вектор рассматриваемой точки;  $\boldsymbol{\Omega}$  — вектор угловой скорости системы координат, жестко связанной с обтекаемым телом.

Ускорение Кориолиса находится по формуле

$$\mathbf{W}_c = 2(\boldsymbol{\Omega} \times \mathbf{V}). \quad (7)$$

Поскольку вектор  $\boldsymbol{\Omega}$  направлен по оси  $Z$ , для декартовых составляющих вектора  $\mathbf{F}$  имеем

$$\begin{aligned} F_x &= -\ddot{\alpha} r \sin q^1 \cos q^3 - \dot{\alpha}(\dot{\alpha} r \cos q^1 + 2V_y), \\ F_y &= \ddot{\alpha} r \sin q^1 - \dot{\alpha}(\dot{\alpha} r \sin q^1 \cos q^3 - 2V_x), \\ F_z &= 0, \end{aligned} \quad (8)$$

где  $\dot{\alpha}, \ddot{\alpha}$  — производные по времени от угла атаки  $\alpha(t)$ ;  $V_x, V_y$  — проекции вектора относительной скорости газа на оси декартовой системы координат.

Граничные условия задачи формулируются следующим образом. На головной ударной волне используются соотношения Ренкина-Гюгонно, записанные с использованием вектора относительной скорости набегающего потока в связанной с телом системе координат. На поверхности тела все три составляющие вектора относительной скорости газа принимаются равными нулю, температура задается постоянной. Вниз по потоку расчетная область ограничивается поверхностью  $q^1 = \pi/2$ , на которой используются приближенные условия вида

$$\partial^2 f / \partial (q^1)^2 = 0, \quad (9)$$

соответствующие предположению о достаточной гладкости решения по координате  $q^1$  в окрестности рассматриваемой границы. Предполагается симметрия исследуемого течения относительно плоскости  $\phi = 0, \pi$ , ограничивающей расчетную область по координате  $q^3$ . На этой границе используются условия симметрии. Интегрирование по времени проводится от известного стационарного решения до установления периодического режима обтекания.

Решение задачи получено с помощью метода [8], основные этапы которого состоят в следующем.

В области  $0 \leq q^1 \leq \pi/2$ ,  $0 \leq q^2 \leq 1$ ,  $0 \leq q^3 \leq \pi$ ,  $t \geq 0$  вводится разностная сетка

$$\begin{aligned} q_k^1 &= (k - 1/2)\Delta q^1, \quad \Delta q^1 = \pi/2K, \quad k = 1, 2, \dots, K, \\ q_l^2 &= l\Delta q^2, \quad \Delta q^2 = 1/L, \quad l = 0, 1, \dots, L, \\ q_m^3 &= (m - 1/2)\Delta q^3, \quad \Delta q^3 = \pi/(M - 1/2), \quad m = 1, 2, \dots, M; \\ t^n &= n\Delta t, \quad n = 0, 1, 2, \dots \end{aligned} \quad (10)$$

Уравнения (2)–(5) аппроксимируются на сетке (10) с использованием следующих разностных отношений:

$$\begin{aligned} \frac{\partial z}{\partial t} &\sim \frac{1}{\Delta t} (z^n - z^{n-1})_{k,l+1/2,m}, \\ \frac{\partial z}{\partial q^1} &\sim \frac{1}{2 \sin \Delta q^1} (z_{k+1} - z_{k-1})_{l+1/2,m}^n, \\ \frac{\partial z}{\partial q^2} &\sim \frac{1}{\Delta q^2} (z_{l+1} - z_l)_{k,m}^n, \\ \frac{\partial z}{\partial q^3} &\sim \frac{1}{2 \sin \Delta q^3} (z_{m+1} - z_{m-1})_{k,l+1/2}^n, \\ \frac{\partial}{\partial q^2} \left( \gamma \frac{\partial z}{\partial q^2} \right) &\sim \frac{1}{2(\Delta q^2)^2} \left[ \gamma_{l+1} (z_{l+2} - z_l) - \gamma_l (z_{l+1} - z_{l-1}) \right]_{k,m}^n, \end{aligned} \quad (11)$$

где  $z, \gamma$  — любые сеточные функции.

Заметим, что формулы (11) являются точными в простейших частных случаях однородного и осесимметричного потоков, что устраняет нефизические осцилляции численного решения в окрестности луча  $q^1 = 0$  [8].

В результате разностной аппроксимации в каждом внутреннем узле сетки получается система из пяти алгебраических уравнений

$$\begin{aligned} (H_i)_{k,l+1/2,m}^n &= 0, \quad i = 1, \dots, 5; \quad k = 1, 2, \dots, K, \\ l &= 0, 1, \dots, L; \quad m = 1, 2, \dots, M. \end{aligned} \quad (12)$$

Из-за того что уравнения второго порядка (4) и (5) аппроксимируются в узлах с полупелыми значениями индекса  $l$ , система разностных уравнений на каждом луче  $q^2$  вместе с аппроксимациями краевых условий содержит три избыточных уравнения. Анализ обусловленности одномерной разностной задачи на луче показывает, что избыточными и подлежащими исключению являются разностные аналоги уравнений (4) и (5) при  $l = 0$ .

Значения функций на новом временном слое находятся методом последовательных приближений. Вычисляя производные по  $q^1$  и  $q^3$  по результатам предыдущей итерации, в каждом приближении получаем линейную систему алгебраических уравнений, которая распадается на независимые подсистемы на лучах  $q^2$ , расположенных поперек ударного слоя. Эти подсистемы решаются прогонкой. Благодаря выбору для вектора скорости ковариантных составляющих по  $q^1$  и  $q^3$ , соответствующих уравнению баланса импульса на каждом луче представляют собой независимые скалярные уравнения. Их решение, дающее значения  $V_1$  и  $V_3$ , находится скалярными прогонками. Для решения оставшихся трех уравнений применяется векторная прогонка. Таким образом находятся значения функций во всех узлах сетки на рассматриваемом луче, а также скорость движения головной ударной волны. Далее вычисляются декартовы составляющие вектора скорости и уточняется значение отхода головной ударной волны. После выполнения этих вычислений на всех лучах проводится следующая итерация, а при достижении требуемой точности следующий шаг по времени.

Рассмотренная выше конечно-разностная схема обеспечивает второй порядок точности по пространственным координатам и первый по времени. Большинство расчетов выполнено на сетке с числом узлов  $K \times L \times M = 24 \times 30 \times 9$ . Узлы сгущались к поверхности тела с помощью логарифмического преобразования поперечной координаты  $q^2$ . Шаги сетки по направлениям  $q^1$  и  $q^3$  выбирались постоянными. Точность результатов контролировалась сравнением решений, полученных на сетках с различным числом и расположением узлов. Для обсуждаемых ниже результатов она оценивается в 1–2%.

Программа, реализующая рассмотренный выше алгоритм, может использоваться и для расчета сверхзвукового обтекания тупых тел идеальным газом. В этом случае следует задать  $\mu = \lambda = 0$ , сохранить при  $l = 0$  разностные аппроксимации всех уравнений и исключить граничные условия на поверхности тела для температуры и составляющих скорости  $V_1, V_3$ . Заметим также, что значительное ускорение счета может быть получено при одновременном выполнении вычислений на лучах с использованием параллельных вычислительных систем.

## Результаты расчетов

Обсуждаемые ниже результаты соответствуют обтеканию параболоида вращения, вершина которого размещается на оси  $X$  на расстоянии 3.5 радиусов затупления от начала координат (рис. 1). Отношение удельных теплоемкостей газа  $\gamma = 1.4$ , коэффициент вязкости вычисляется по формуле Сазерленда для воздуха, число Прандтля  $Pr = 0.7$ . Число Рейнольдса  $Re_\infty$  определяется по параметрам набегающего потока и радиусу затупления тела  $R$ .

Без потери общности можно ограничиться рассмотрением гармонических колебаний тела относительно нулевого угла атаки, при которых  $\alpha(t) = \alpha_0 \cos(\omega t)$ . Представленные ниже результаты получены при амплитуде изменения угла атаки  $\alpha_0 = 5^\circ$ .

Остановимся вначале на результатах расчетов аэродинамических характеристик.

На рис. 2–5 представлена зависимость коэффициентов момента тангажа  $C_m(a)$ , осевой силы  $C_x(b)$  и нормальной силы  $C_y(\theta)$  от чисел

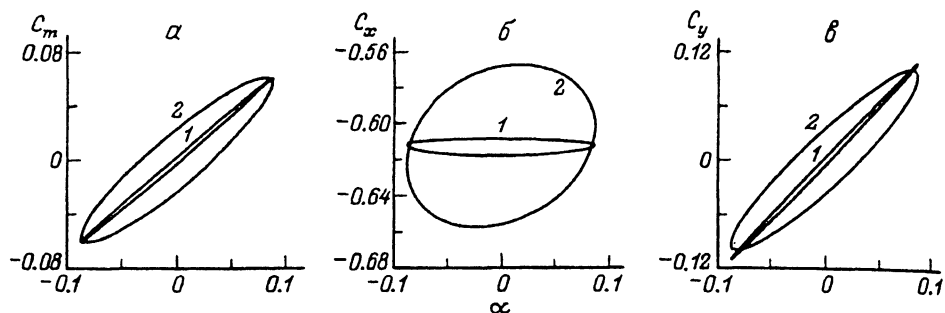


Рис. 2. Влияние числа Струхали на изменение аэродинамических характеристик.

$M_\infty = 2$ ,  $Re_\infty = 10^4$ ,  $T_w = 0.56T^*$ ; Sh: 1 — 0.01, 2 — 0.1.

Струхалия, Рейнольдса, Маха и температурного фактора. Аэродинамические коэффициенты вычислены без учета вклада кормовой части тела. Коэффициент момента  $C_m$  вычислен относительно начала координат, число Струхалия  $Sh = \omega R/V_\infty$ .

Рис. 2 демонстрирует зависимость аэродинамических характеристик от частоты колебаний тела. Видно, что при  $Sh = 0.1$  обтекание уже является существенно нестационарным.

На рис. 3 представлены результаты, иллюстрирующие влияние разреженности набегающего потока. Здесь сплошные и штриховые линии соответствуют числам Рейнольдса  $Re_\infty = 10^5$  и  $10^3$ . Видно, что влияние разреженности заметно сказывается только на коэффициенте осевой силы  $C_x$ , причем, как показывает анализ численных решений, это влияние обусловлено главным образом эффектом вытеснения газа пограничным слоем. Вклад трения в аэродинамические силы и моменты не превышает нескольких процентов даже при  $Re_\infty = 10^3$ , убывая с увеличением числа Рейнольдса пропорционально  $Re_\infty^{-1/2}$ . Штрихпунктирной линией на рис. 3, б нанесены результаты расчета в рамках модели идеального газа. Для коэффициентов  $C_m$  и  $C_y$  модель идеального газа дает значения, совпадающие с результатами расчета вязкого ударного слоя при  $Re_\infty = 10^5$ .

На рис. 4 представлены результаты расчетов аэродинамических характеристик при различных числах Маха  $M_\infty$ . Сплошными и штри-

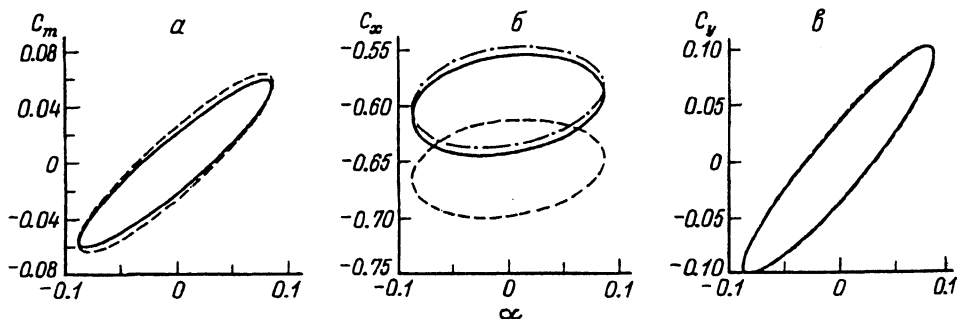


Рис. 3. Влияние числа Рейнольдса на изменение аэродинамических характеристик. ( $M_\infty = 2$ ,  $Sh = 0.1$ ,  $T_w = 0.56T^*$ ).

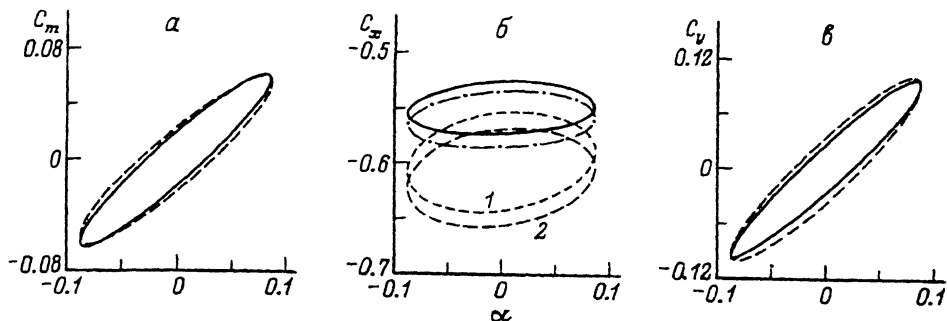


Рис. 4. Влияние числа Маха и температурного фактора на изменение аэродинамических характеристик. ( $Re^* = 1.08 \times 10^4$ ,  $Sh = 0.1$ ).

ховыми линиями нанесены результаты расчетов при  $M_\infty = 15$  и 2. Штрихпунктир на рис. 4,б соответствует  $M_\infty = 6$ . Значения коэффициентов  $C_m$  и  $C_y$  для  $M_\infty = 6$  совпадают с рассчитанными для  $M_\infty = 15$ . Все представленные на рис. 4 результаты соответствуют одному и тому же значению числа Рейнольдса  $Re^* = \rho_\infty V_\infty R / \mu(T^*)$ , где  $T^*$  — температура торможения набегающего потока. Известно, что при больших сверхзвуковых скоростях использование критерия подобия  $Re^*$  исключает зависимость стационарных характеристик обтекания затупленных тел от числа Маха  $M_\infty$  [9]. Представленные на рис. 4 результаты подтверждают универсальный характер критерия подобия  $Re^*$  и для случая нестационарного обтекания.

Рассмотренные выше результаты были получены при значении температурного фактора  $T_w = 0.1T^*$ . Для иллюстрации влияния температуры обтекаемой поверхности на аэродинамические характеристики на рис. 4,б штриховой линией 2 нанесены значения коэффициента осевой силы при  $M_w = 2$ ,  $T_w = 0.56T^*$ . Сравнение с результатами расчета при  $T_w = 0.1T^*$  (штриховая кривая 1) показывает некоторое увеличение абсолютного значения  $C_x$  при повышении температуры обтекаемой поверхности, что объясняется утолщением пограничного слоя. Влияние температурного фактора на коэффициенты момента и нормальной силы пренебрежимо мало.

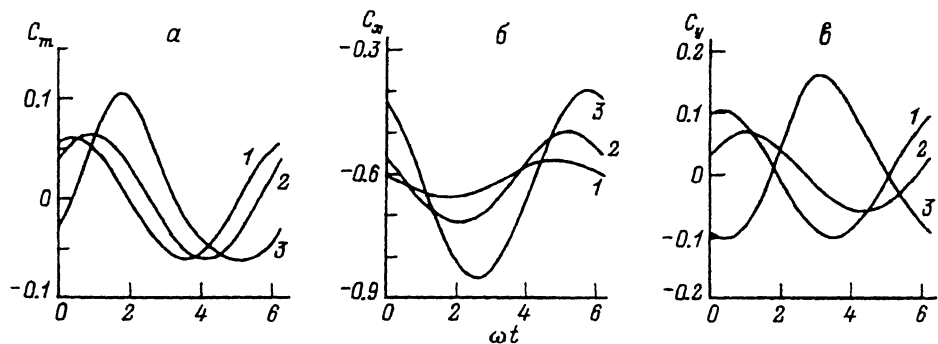


Рис. 5. Изменение аэродинамических характеристик в течение периода колебаний тела.

$M_\infty = 2$ ,  $Re_\infty = 10^4$ ,  $T_w = 0.56T^*$ ;  $Sh$ : 1 — 0.01, 2 — 0.25, 3 — 0.5.

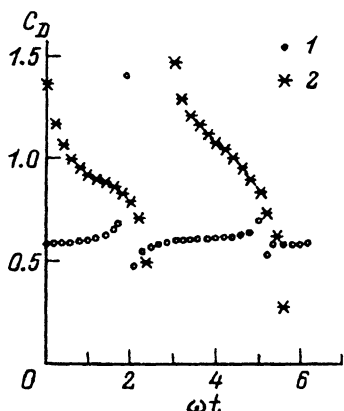


Рис. 6. Изменение коэффициента центра давления в течение периода колебаний тела.

$M_\infty = 2$ ,  $Re_\infty = 10^4$ ,  $T_w = 0.56T^*$ ; Sh: 1 — 0.01, 2 — 0.25.

На рис. 5 показано изменение аэродинамических коэффициентов в течение одного периода колебаний тела при разных числах Струхалия. Можно видеть наличие фазового сдвига в изменении аэродинамических коэффициентов по сравнению с изменением угла атаки, причем этот сдвиг увеличивается с увеличением Sh. Интересно отметить возникающую при увеличении числа Струхалия несимметрию изменения коэффициентов  $C_m$  и  $C_y$  относительно нулевого значения угла атаки, а также немонотонное изменение экстремальных значений  $C_y$  с увеличением Sh.

На рис. 6 показано изменение коэффициента центра давления  $C_D = C_m/C_y$  при двух значениях числа Струхалия. Видно, во-первых, что нулевое значение коэффициента нормальной силы достигается в более поздние моменты времени по сравнению с нулевым значением угла атаки. С увеличением частоты колебаний тела указанное выше запаздывание увеличивается, а сам коэффициент  $C_D$  начинает изменяться в довольно широких пределах, что означает заметное перемещение центра давления по оси тела.

Перейдем теперь к рассмотрению локальных характеристик обтекания. На рис. 7 представлены распределения давления (а), теплового потока (б) и коэффициента трения (в) по поверхности тела в плоскости симметрии  $\phi = 0, \pi$  в моменты времени, когда угол атаки изменяет знак, переходя в область положительных значений (сплошные кривые) и в

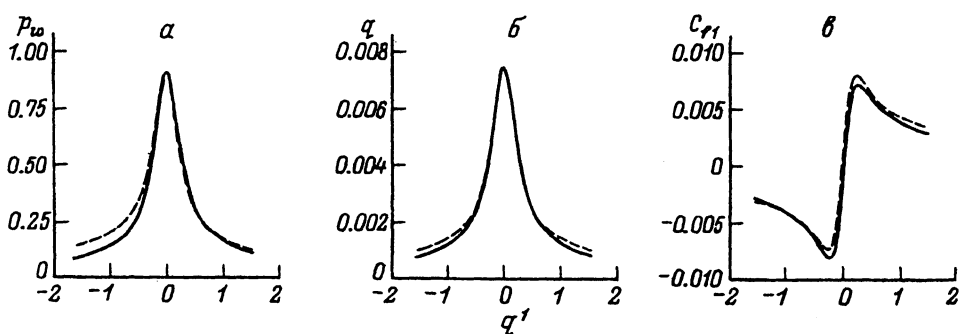


Рис. 7. Распределения давления, теплового потока и коэффициента трения по поверхности тела в плоскости симметрии при нулевом угле атаки.

$M_\infty = 15$ ,  $Re_\infty = 10^5$ ,  $T_w = 0.1T^*$ , Sh = 0.1.



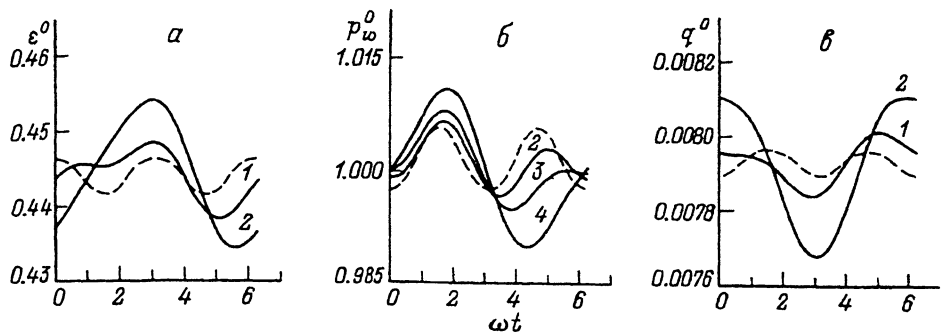


Рис. 8. Изменение локальных характеристик обтекания в течение периода колебаний тела.

$M_\infty = 2$ ,  $Re_\infty = 10^4$ ,  $T_w = 0.56T^*$ ; Sh: 1 — 0.05, 2 — 0.1, 3 — 0.15, 4 — 0.2.

область отрицательных значений (штриховые кривые). При этом угловая скорость тела принимает максимальное значение. Положительные значения координаты  $q^1$  соответствуют полуплоскости  $\phi = 0$ , отрицательные — полуплоскости  $\phi = \pi$  (рис. 1). Значения давления, теплового потока и напряжения трения отнесены к  $\rho_\infty V_\infty^2$ ,  $\rho_\infty V_\infty^3$  и  $\rho_\infty V_\infty^2/2$ .

Рис. 8 демонстрирует изменение характера временной зависимости локальных характеристик обтекания при увеличении частоты колебаний тела. Здесь показано изменение отхода головной ударной волны (а), давления (б) и теплового потока (в) в вершине параболоида в течение одного периода колебаний тела при различных числах Струхаля. Штриховыми линиями представлены результаты для квазистационарного режима обтекания. В этом случае период изменения указанных характеристик равен половине периода колебаний тела. С увеличением частоты колебаний возникает фазовый сдвиг и период изменения локальных характеристик обтекания становится постепенно равным периоду колебаний тела. При этом значения рассматриваемых характеристик обтекания зависят уже не только от абсолютной величины угла атаки, но и от его знака. Для отхода головной ударной волны и теплового потока отмеченные изменения происходят при меньших числах Струхаля, чем для давления. Они отражаются и на изменении суммарных аэродинамических характеристик (рис. 5). Несмотря на очевидную эвивалентность двух полупериодов колебаний тела с точки

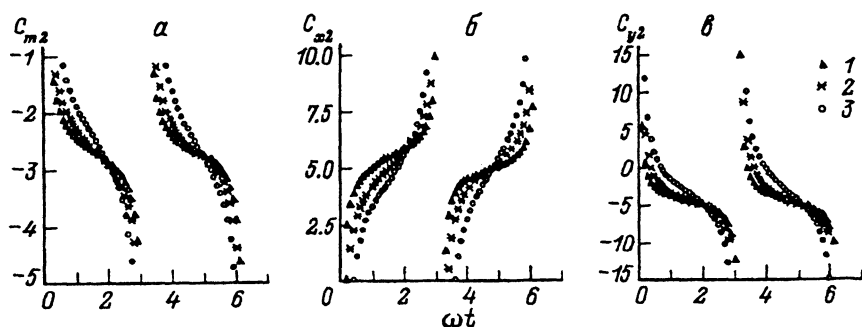


Рис. 9. Изменение коэффициентов линейного приближения (13) в течение периода колебания тела.

$M_\infty = 2$ ,  $Re_\infty = 10^4$ ,  $T_w = 0.56T^*$ ; Sh: 1 — 0.05, 2 — 0.1, 3 — 0.5.

зрения условий обтекания при установившемся периодическом режиме, во всех расчетах разность значений аэродинамических характеристик при соответственных положительных и отрицательных значениях угла атаки оказывалась одного знака. Такой результат был получен на сетках с различным числом и расположением плоскостей  $\phi = \text{const}$  при различных начальных условиях. Отмеченная особенность может объясняться нарушением симметрии исследуемого течения относительно плоскости  $\phi = 0, \pi$ , возможность которого не учитывалась в расчетах.

Решение задачи в нелинейной постановке позволяет оценить погрешность широко используемой линейной теории, в которой аэродинамические характеристики тела, колеблющегося относительно нулевого угла атаки, представляются в виде

$$C = C_0 + \alpha C_1 + \dot{\alpha} C_2, \quad (13)$$

где  $C_0$  соответствует осесимметричному стационарному обтеканию, второй член в правой части дает поправку на пространственный характер обтекания в предположении квазистационарности, третий член учитывает нестационарные эффекты.

На рис. 9 показано изменение в течение периода колебаний тела коэффициентов  $C_{m2}(a)$ ,  $C_{x2}(b)$  и  $C_{y2}(e)$ , полученных вычитанием из решения нелинейной трехмерной задачи результатов расчета квазистационарного обтекания и делением разности на  $\dot{\alpha}$ . Расслоение кривых по числам Струхала характеризует погрешность линейной теории.

### Заключение

Выполненные в нелинейной трехмерной постановке расчеты нестационарного сверхзвукового обтекания колеблющегося затупленного тела дают количественное представление о границах применимости квазистационарного и линейного приближений. Результаты расчетов дают также оценки вкладов давления и поверхностного трения в аэродинамические характеристики и демонстрируют зависимость этих характеристик от чисел Струхала, Рейнольдса, Маха и температурного фактора. Дальнейшего исследования требует вопрос о возможном нарушении симметрии течения относительно плоскости, содержащей вектор скорости набегающего потока.

Работа выполнена при финансовой поддержке Российского фонда фундаментальных исследований (№ 93-02-14797).

### Список литературы

- [1] Carrier G.F. // JAS. 1949. V. 16. N 3.
- [2] King W.S. // AIAA J. 1966. N 6. P. 994-1001.
- [3] Телегин Г.Ф., Липницкий Ю.М. // Изв. АН СССР. МЖГ. 1966. № 4. С. 19-29.
- [4] Орлик-Рюнеманн К.Дж. // Ракетная техника и космонавтика. 1972. № 9. С. 5-7.
- [5] Белоцерковский О.М., Головачев Ю.П., Грудницкий В.Г. и др. М.: Наука, 1974.
- [6] Липницкий Ю.М., Платонов В.А., Покровский А.Н., Сиренко В.Н., Шманенков В.Н. // Изв. АН СССР. МЖГ. 1983. № 3. С. 53-58.
- [7] Кочин Н.Е. Векторное исчисление и начала тензорного исчисления. М.: Наука, 1965.
- [8] Карякин В.Е., Попов Ф.Д. // ЖВМиМФ. 1977. Т. 17. № 6. С. 1545-1555.
- [9] Гусев В.Н. // Изв. РАН. МЖГ. 1993. № 2. С. 142-152.