

из системы

$$\sum_{j=1}^3 (a_{ij} - \delta_{ij} \lambda_k) b_{jk} = 0, \quad \delta_{ij} = \begin{cases} 0 & (i \neq j) \\ 1 & (i = j) \end{cases} \quad \begin{matrix} (i = 1, 2, 3) \\ (k = 1, 2, 3) \end{matrix} \quad (8)$$

можно определить элементы  $b_{ik}$  такие, что матрица  $B^{-1}AB$  будет иметь диагональную форму:

$$\| b_{jk} \| = \begin{vmatrix} -\frac{\rho}{v_\varphi} & 0 & \frac{\rho}{v_\varphi} \frac{v_r^2 + v_\varphi^2}{v_t^2 - v_\varphi^2} \\ 0 & -\frac{v_r}{v_\varphi} & -\frac{2v_r v_\varphi}{v_r^2 - v_\varphi^2} \\ 1 & 1 & 1 \end{vmatrix} \quad (9)$$

Система (6) может быть приведена к следующему виду:

$$\begin{aligned} \frac{\partial y_1}{\partial R} &= -y_1 - (1 - n^2) y_2 - \left(1 - \frac{2n^2}{1 - n^2 \operatorname{ctg}^2 n\varphi}\right) y_3 \\ \frac{\partial y_2}{\partial R} + \frac{n}{\operatorname{tg} n\varphi} \frac{\partial y_2}{\partial \varphi} &= n^2 \left(1 - \frac{2}{1 + (n^2 - 1) \cos^2 n\varphi}\right) y_2 \\ \frac{\partial y_3}{\partial R} + \frac{2n \operatorname{tg} n\varphi}{\operatorname{tg}^2 n\varphi - n^2} \frac{\partial y_3}{\partial \varphi} &= -\frac{(1 - n^2) [1 - (n^2 + 1) \cos^2 n\varphi]}{1 + (n^2 - 1) \cos^2 n\varphi} y_2 + \frac{2n^2}{1 - (n^2 + 1) \cos^2 n\varphi} y_3 \end{aligned} \quad (10)$$

При решении конкретных задач  $y_2$ ,  $y_3$  и  $y_1$  последовательно определяются из второго, третьего и первого уравнений.

Поступила 28 VII 1959

МВТУ им. Баумана

#### ЛИТЕРАТУРА

1. Ландау Л. Д., Лифшиц Е. М. Механика сплошных сред. Гостехтеоретиздат, § 101, 1954.
2. Смирнов В. И. Курс высшей математики. Гостехтеоретиздат, т. 4, 1953.

### К ТЕОРИИ НЕУСТАНОВИВШЕГОСЯ ОБТЕКАНИЯ СВЕРХЗВУКОВЫМ ПОТОКОМ ГАЗА КРЫЛА КОНЕЧНОГО РАЗМАХА

А. Д. Лисунов

(Новосибирск)

§ 1. Как известно, неустановившееся трехмерное потенциальное движение невязкой сжимаемой жидкости описывается в векторной форме следующим уравнением:

$$\frac{\partial^2 \varphi}{\partial t^2} - a^2 \operatorname{div} \mathbf{c} + \mathbf{c} \operatorname{grad} \left( 2 \frac{\partial \varphi}{\partial t} + \frac{\mathbf{c}^2}{2} \right) = 0 \quad (1.1)$$

где  $a$  — скорость звука,  $\mathbf{c}$  — вектор скорости воздушного потока.

Предполагая, что воздушный поток обтекает крыло с постоянной скоростью  $c$  вдоль оси  $x$  в положительном направлении и что возмущения, вносимые крылом, малы, потенциал возмущенной скорости  $\varphi_1$  в прямоугольной системе координат будет удовлетворять волновому уравнению

$$\beta^2 \frac{\partial^2 \varphi_1}{\partial x^2} - \frac{\partial^2 \varphi_1}{\partial y^2} - \frac{\partial^2 \varphi_1}{\partial z^2} + \frac{1}{a^2} \frac{\partial^2 \varphi_1}{\partial t^2} + 2 \frac{M}{a} \frac{\partial^2 \varphi_1}{\partial x \partial t} = 0 \quad (\beta = \sqrt{M^2 - 1}) \quad (1.2)$$

Здесь  $M$  — число Маха невозмущенного потока.

Решением этого уравнения вследствие его линейности является выражение

$$\varphi_1(x, y, z, t) = -\frac{1}{2\pi} \iint_S \frac{1}{r} [q(\xi, \eta, t - \tau_1) + q(\xi, \eta, t - \tau_2)] d\xi d\eta \quad (1.3)$$

где  $q(x, y, t)$  — снос потока на поверхности крыла,

$$r = \sqrt{(x - \xi)^2 - \beta^2 [(y - \eta)^2 + z^2]}, \quad \tau_{1,2} = \frac{M}{a\beta^2} (x - \xi) \mp \frac{r}{a\beta^2} \quad (1.4)$$

Область интегрирования  $S$  лежит внутри переднего характеристического конуса Маха с вершиной в данной точке.

Значение функции при смещении ее аргумента на величину  $\tau$  можно определить при помощи следующего экспоненциального дифференциального оператора:

$$f(t \pm \tau) = \exp\left(\pm \tau \frac{\partial}{\partial t}\right) f(t)$$

Действуя этим оператором на снос потока и имея в виду обозначение (1.4), выражение для потенциала скорости  $\varphi_1(x, y, z, t)$  можно представить так: (1.5)

$$\varphi_1 = -\frac{1}{\pi} \iint_S \frac{1}{r} \exp\left(\mu M(x - \xi) \frac{\partial}{\partial t}\right) \operatorname{ch}\left(\mu r \frac{\partial}{\partial t}\right) q(\xi, \eta, t) d\xi d\eta \quad \left(\mu = \frac{1}{a\beta^2}\right)$$

Раскладывая гиперболический косинус и экспоненциальную функцию

$$\operatorname{ch}\left(\mu r \frac{\partial}{\partial t}\right) = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(\mu r)^{2m}}{(2m)!} \frac{\partial^{2m}}{\partial t^{2m}} \exp\left(\mu M(x - \xi) \frac{\partial}{\partial t}\right) = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{[\mu M(x - \xi)]^m}{m!} \frac{\partial^m}{\partial t^m}$$

формулу (1.5) можно представить так: (1.6)

$$\varphi_1(x, y, z, t) = -\frac{1}{\pi} \iint_S \sum_{m=0}^{\infty} \frac{[\mu M(x - \xi)]^m}{m!} \frac{\partial^m}{\partial t^m} \sum_{m=0}^{\infty} \frac{\mu^{2m}}{(2m)!} r^{2m-1} \frac{\partial^{2m}}{\partial t^{2m}} q(\xi, \eta, t) d\xi d\eta$$

Представим двойной ряд под знаком интеграла в виде ряда по порядкам производных. Тогда окончательно получаем

$$\begin{aligned} \varphi_1(x, y, z, t) &= & (1.7) \\ &= -\frac{1}{\pi} \sum_{m=0}^{\infty} \frac{\partial^m}{\partial t^m} \sum_{k=n}^{k=m} \frac{\mu^m M^{2k-m}}{[2(m-k)]!(2k-m)!} \iint_S (x - \xi)^{2k-m} r^{2(m-k)-1} q(\xi, \eta, t) d\xi d\eta \end{aligned}$$

где  $n = 1/2 m$ , если  $m$  — четное число, и  $n = 1/2(m + 1)$ , если  $m$  — нечетное число.

Разность давлений сверху и снизу крыла в какой-либо точке равна

$$\Delta p(x, y, t) = -2\rho \left( \frac{\partial \varphi}{\partial t} + c \frac{\partial \varphi}{\partial x} \right) \quad (1.8)$$

Значение  $m = 0$  соответствует стационарной теории и потенциал скорости в этом случае (помня, что  $0! = 1$ )

$$\varphi_1(x, y, z, t) = -\frac{1}{\pi} \iint_S \frac{1}{r} q(\xi, \eta, t) d\xi d\eta \quad (1.9)$$

Сохранение первых двух членов ряда соответствует квазистационарной теории. В случае периодического движения оператор  $\partial / \partial t = i\omega$  (где  $\omega$  — круговая частота колебаний). Этот случай подробно рассмотрен в работе [1].

§ 2. Полученный результат может быть применен для решения задач, связанных с определением аэродинамических сил на упругом крыле конечного размаха от действия произвольного аperiodического возмущения. В частности, данный прием применим при вычислении воздушных нагрузок, действующих на упругий летательный аппарат при входе его в вертикальный воздушный порыв произвольной пространственной формы. Для этого крыло представляется как свободная, упругая, симметричная относительно оси  $x$  пластинка с началом координат в ее носовой точке. Упругие перемещения в системе координат, связанной с летательным аппаратом, принимаются в виде

$$z = \sum_{j=1}^{\infty} w_j(x, y) p_j(t) \quad (2.1)$$

где  $w_j(x, y)$  — форма колебаний  $j$ -го тона,  $p_j(t)$  — неизвестные функции от времени.

Тогда снос потока в новой неподвижной в пространстве системе координат выразится следующим образом: (2.2)

$$q(x, y, t) = \frac{dz_0}{dt} - (x - x_0) \frac{d\theta}{dt} + c\theta + z \frac{d\psi}{dt} + \sum_{j=1}^{\infty} \left( w_j \frac{dp_j}{dt} - cp_j \frac{\partial w_j}{\partial x} \right) + W(x, y, t)$$

где  $z_0$  — вертикальное перемещение центра тяжести пластинки,  $x_0$  — координата центра тяжести,  $\theta(t)$  — угол тангажа,  $\psi(t)$  — угол крена,  $W(x, y, t)$  — скорость вертикального порыва.

Для практических задач достаточно в большинстве случаев ограничиться тремя-четырьмя формами упругих колебаний ( $j = 1, 2, 3, 4$ ). Далее определяется по формуле (1.8) разность давлений на крыле и составляется система дифференциальных уравнений движения летательного аппарата. Ограничиваясь каким-либо количеством членов ряда (1.7) в зависимости от вычислительных возможностей электронно-счетной машины, можно определить неизвестные функции  $p_j(t)$ ,  $\theta(t)$ ,  $z_0(t)$  и  $\psi(t)$ .

Поступила 8 IV 1959

#### ЛИТЕРАТУРА

1. Красильщикова Е. А. Крыло конечного размаха в сжимаемом потоке. ГИТТЛ, М.—Л., 1952.
2. Современное состояние аэродинамики больших скоростей, Т. 1, Изд-во иностр. лит-ры, М., 1955.

### К РЕШЕНИЮ УРАВНЕНИЙ МАГНИТНОЙ ГАЗОДИНАМИКИ

И. М. Юрьев

(Москва)

Исследование сильных и слабых разрывов в магнитной гидродинамике содержится в ряде статей и книг (см., например, [1-4]). Ниже уравнения плоского течения в магнитном поле, параллельном полю скоростей, преобразованы при некоторых начальных ограничениях к линейному уравнению типа Чаплыгина [5]. Результат применим к задачам без сильных разрывов.

Уравнения стационарного движения газа с бесконечной проводимостью в магнитном поле имеют следующий вид:

$$\operatorname{div} \mathbf{H} = 0, \quad \operatorname{rot} (\mathbf{W} \times \mathbf{H}) = 0, \quad \operatorname{div} \rho \mathbf{W} = 0, \quad (\mathbf{W} \cdot \nabla) \mathbf{W} = -\frac{\operatorname{grad} p}{\rho} - \frac{1}{4\pi\rho} \mathbf{H} \times \operatorname{rot} \mathbf{H} \quad (1)$$

где  $\mathbf{H}$  — напряженность магнитного поля,  $p$ ,  $\rho$  и  $\mathbf{W}$  — соответственно давление, плотность и вектор скорости течения. Если течение плоское и вектор  $\mathbf{H}$  лежит в плоскости течения, то из второго уравнения (1) следует, что  $\mathbf{W} \times \mathbf{H} = \operatorname{const}$ . Если  $\mathbf{W} \parallel \mathbf{H}$  в одной точке, то  $\mathbf{W} \parallel \mathbf{H}$  во всем поле течения. Можно записать

$$\mathbf{H} = k(x, y) \rho \mathbf{W} \quad (2)$$

где  $k(x, y)$  — коэффициент пропорциональности.

Из первого и третьего уравнений системы (1) заключаем, что  $k(x, y) = \operatorname{const}$  вдоль линии тока. Вектор  $\mathbf{H} \times \operatorname{rot} \mathbf{H}$  перпендикулярен линии тока. Следовательно, вдоль линий тока справедлива формула Бернулли

$$w dw + \frac{dp}{\rho} = 0 \quad (3)$$

Положим  $p = p(\rho)$ , и пусть формула (3) будет справедлива в любом направлении в области течения. Будем в дальнейшем также считать, что  $k = \operatorname{const}$  во всем течении, что, в частности, имеет место при невозмущенном поступательном потоке на бесконечности. На основании (3) имеем

$$\rho = \rho(w), \quad p = - \int \rho(w) w dw \quad (4)$$

из чего следует

$$\frac{1}{\rho} \operatorname{grad} p = - \operatorname{grad} \frac{w^2}{2} \quad (5)$$

С другой стороны,  $(\mathbf{W} \cdot \nabla) \mathbf{W} = \operatorname{rot} \mathbf{W} \times \mathbf{W} + \operatorname{grad} \frac{1}{2} W^2$ . Поэтому последнее уравнение системы (1) преобразуется к виду

$$\operatorname{rot} \mathbf{W} \times \mathbf{W} = - \frac{1}{4\pi\rho} \mathbf{H} \times \operatorname{rot} \mathbf{H} \quad (6)$$

Проектируя уравнения (6) на оси координат  $x, y$  и учитывая формулу (2) получим

$$\frac{\partial v}{\partial x} - \frac{\partial u}{\partial y} = \frac{k^2}{4\pi} \left( \frac{\partial \rho v}{\partial x} - \frac{\partial \rho u}{\partial y} \right), \quad \text{или} \quad \frac{\partial v^*}{\partial x} - \frac{\partial u^*}{\partial y} = 0 \quad (7)$$