

при отрицательных и достаточно больших по абсолютной величине $y_2 = y(x_2)$, тогда система (1) имеет предельный цикл.

Следствие 2. Система (1) имеет предельный цикл, если $f(x)$ и $g(x)$ удовлетворяют условиям 1), 2), 5) теоремы 2 и условию

$$\lim_{x \rightarrow \pm \infty} [-f(x)] = \pm \infty.$$

Литература:

1. Н. Н. Красовский. Об устойчивости решений системы двух дифференциальных уравнений. ПММ, т. XVII, в. 6, 1952.

2. Е. И. Железнов. Некоторые достаточные условия существования предельных циклов. Известия высших учебных заведений. Математика № 1 (2), 1958.

А. А. КАЛИНИН

ПРЯМОЕ РЕШЕНИЕ СИСТЕМЫ ИНТЕГРАЛЬНЫХ УРАВНЕНИЙ ВТОРОЙ КРАЕВОЙ ЗАДАЧИ ТЕОРИИ УПРУГОСТИ ДЛЯ ШАРА

Интегральные уравнения второй краевой задачи теории упругости, полученные методом бигармонических потенциалов, для тела вращения в цилиндрических координатах имеют вид:

$$v_{i0} + \frac{1-2\mu}{4\pi(1-\mu)} \eta \int_s \Sigma v_j M_{ij} ds = \frac{F_i}{2\pi G} \eta; \quad i, j = \rho, t, z.$$

В случае осесимметричной задачи с меридиональной нагрузкой плотности v_j бигармонического потенциала простого слоя и функции F_i не зависят от координаты Θ . Отбросив уравнения кручения, получим систему уравнений:

$$v_{\rho 0} + \frac{1-2\mu}{4\pi(1-\mu)} \eta \int_s (v_\rho M_{\rho\rho} + v_z M_{\rho z}) ds = \frac{F_\rho}{2\pi G} \eta;$$

$$v_{z0} + \frac{1-2\mu}{4\pi(1-\mu)} \eta \int_s (v_\rho M_{z\rho} + v_z M_{zz}) ds = \frac{F_z}{2\pi G} \eta.$$

Здесь $M_{i\rho} = m_{i\rho} \cos\Theta + m_{it} \sin\Theta$; $M_{iz} = m_{iz}$;

$$m_{ij} = \frac{1}{r^2} \left[\left(\frac{3}{1-2\mu} \beta_{i0} \beta_{j0} + \delta_{ij} \right) \cos\psi + \alpha_{j0} \beta_{i0} - \alpha_{i0} \beta_{j0} \right].$$

Введя сферические координаты R, γ, θ для шара и выполнив интегрирование по θ , получим систему интегральных уравнений

$$v_{i0} + \frac{1-2\mu}{4\pi(1-\mu)} \eta \int_0^\pi \Sigma v_j L_{ij} d\gamma = \frac{F_i}{2\pi G} \eta; \quad i, j = r, z.$$

$$\text{Здесь } L_{ij} = R^2 \sin \gamma \int_0^{2\pi} M_{ij} d\theta.$$

Ядра L_{ij} представляют собой функции полных эллиптических интегралов первого и второго рода $K(k)$ и $E(k)$, где

$$k^2 = \frac{2 \sin \gamma_0 \sin \gamma}{1 + \sin \gamma_0 \sin \gamma - \cos \gamma_0 \cos \gamma}.$$

В точке $\gamma = \gamma_0$ ядра $L_{ij} = L_{ij}(\gamma_0, \gamma)$ имеют особенности. В случае $\gamma_0 = 0$

$$\lim_{\gamma \rightarrow \gamma_0} L_{\rho\rho} = 0; \quad \lim_{\gamma \rightarrow \gamma_0} L_{\rho z} = 0; \quad \lim_{\gamma \rightarrow \gamma_0} L_{z\rho} = -\infty; \\ \lim_{\gamma \rightarrow \gamma_0} L_{zz} = -\pi.$$

В случае $\gamma_0 \neq 0$.

$$\lim_{\gamma \rightarrow \gamma_0} L_{\rho\rho} = \frac{3}{1-2\mu} \sin^2 \gamma_0 - \lim_{k^2 \rightarrow 1} 3(K-2); \\ \lim_{\gamma \rightarrow \gamma_0} L_{zz} = -\frac{3}{1-2\mu} \sin^2 \gamma_0 - \lim_{k^2 \rightarrow 1} K.$$

Ядра $L_{\rho z}$ и $L_{z\rho}$ в точке $\gamma = \gamma_0$ имеют разрыв второго рода. Разложив их на симметричные и антисимметричные части, дающие сингулярные интегралы, и, отбросив последние, получим

$$\lim_{\gamma \rightarrow \gamma_0} L_{\rho z} = \frac{3}{1-2\mu} \sin \gamma_0 \cos \gamma_0 - \operatorname{ctg} \gamma_0 \lim_{k^2 \rightarrow 1} (K-3); \\ \lim_{\gamma \rightarrow \gamma_0} L_{z\rho} = \frac{3}{1-2\mu} \sin \gamma_0 \cos \gamma_0 - \operatorname{ctg} \gamma_0 \lim_{k^2 \rightarrow 1} (K+1).$$

Поскольку в точке $\gamma = \gamma_0$ ядра $L_{\rho\rho} L_{zz}$ и симметричные части ядер $L_{\rho z}$ и $L_{z\rho}$ имеют логарифмические особенности, то к ним можно применить квадратурные формулы и свести систе-

му интегральных уравнений к системе линейных алгебраических уравнений:

$$\frac{1}{\lambda} v_{\rho}^k + \sum_{l=0}^n v_{\rho}^l A_{kl} + \sum_{l=0}^n v_z^l B_{kl} = f_{\rho}^k ;$$

$$\frac{1}{\lambda} v_z^k + \sum_{l=0}^n v_{\rho}^l C_{kl} + \sum_{l=0}^n v_z^l D_{kl} = f_z^k .$$

Коэффициенты этих уравнений получены при помощи параболической формулы приближенного интегрирования при разбиении участка $h=\pi$ на 18 частей и $\mu=0,3$. При этом значения $L_{ij}(\gamma_k, \gamma_l)$ для $l=k$ вычислены приближенно при $\Delta\gamma=0,5^{\circ}$.

В случае симметричной относительно плоскости $\gamma = \frac{\pi}{2}$ нагрузке $v_{\rho}^l = v_{\rho}^{n-l}$ и $v_z^l = -v_z^{n-l}$. Таким образом получим систему 20 уравнений с 20 неизвестными v_i^l ,

Эти уравнения проверены на задаче о шаре, нагруженном равномерно распределенной нагрузкой. Наибольшая ошибка при этом составила 20% для значений f_i^k близких к нулю. В остальных точках ошибка не превышает 3,4%.

Е. П. ТРЕТЬЯК

УСТАНОВИВШЕЕСЯ ДВИЖЕНИЕ ВЯЗКОЙ ЖИДКОСТИ, ВЫЗВАННОЕ ВРАЩЕНИЕМ СФЕРЫ С НЕБОЛЬШИМИ ИСКРИВЛЕНИЯМИ

Рассмотрим движение вязкой несжимаемой жидкости, вызванное медленным вращением погруженной в жидкость сферы с небольшими искривлениями около своего диаметра, причем угловая скорость постоянна и равна ω . Радиус сферы возьмем в виде

$$R = a + a \varepsilon f(\theta) :$$

где ε — малый параметр, а $f(\theta)$ — функция, характеризующая искривление сферы. Будем считать число Рейнольдса малым, т. е. будем предполагать вращение сферы происходящим достаточно медленно. Вследствие малости числа Рейнольдса в первых трех уравнениях движения вязкой жидкости, записанных в сферических координатах, можно отбросить левые части. Получившимся уравнениям можно удовлетворить поло-