

## ГЛУБОКОПРОНИКАЮЩИЕ ПОПЕРЕЧНЫЕ ВОЛНЫ ВО ВРАЩАЮЩЕЙСЯ ВЯЗКОЙ ЖИДКОСТИ

Ю. Г. Мамаладзе

(Тбилиси)

Показано, что при приближении частоты вращения жидкости к половине частоты аксиальных колебаний погруженного в нее диска резко возрастает глубина проникновения вязких волн, возбуждаемых колебаниями диска.

1. Постановка задачи. В работе [1] были исследованы аксиальные колебания диска во вращающейся вязкой несжимаемой жидкости. При этом из рассмотрения исключался случай, когда угловая скорость вращения  $\omega_0$  близка к половине частоты колебаний  $\Omega$ , поскольку при этом нарушались некоторые условия, необходимые для осуществления в [1] вывода формул краевых поправок.

Предметом данной работы является именно этот случай  $2\omega_0 \approx \Omega$ ; при этом вопрос о краевых поправках не затрагивается.

Пусть бесконечная в радиальном направлении вязкая несжимаемая жидкость вращается вокруг оси  $Oz$  с постоянной угловой скоростью  $\omega_0$ , а погруженный в нее диск бесконечного радиуса участвует во вращении жидкости и одновременно совершает малые аксиальные колебания вокруг оси вращения с амплитудой  $\varphi_0 \ll 1$ , частотой  $\Omega$  и коэффициентом затухания  $\gamma$ . Жидкость сверху и снизу предполагается неограниченной или ограниченной плоскими поверхностями, параллельными поверхности диска.

Угловая скорость диска  $\varphi'$  зависит от времени  $t$  следующим образом:

$$\varphi' = \omega_0 + i\alpha\varphi_0 e^{i\alpha t} \quad (\alpha = \Omega + i\gamma) \quad (1.1)$$

Здесь  $\alpha$  — комплексная частота колебаний, которые предполагаются квазигармоническими ( $\gamma \ll \Omega$ ).

Учитывая аксиальную симметрию задачи, распределение скоростей и давлений в жидкости представим в цилиндрических координатах  $r, \varphi, z$ , в виде суммы «вращательных» и «колебательных» членов [1]:

$$v_r = rw_r(z) e^{i\alpha t}, \quad v_\varphi = \omega_0 r + rw_\varphi(z) e^{i\alpha t}, \quad v_z = w_z(z) e^{i\alpha t} \quad (1.2)$$

$$p = p_0 + \frac{1}{2}\rho\omega_0^2 r^2 + p_1(r, z) e^{i\alpha t} \quad (p_0 = \text{const}) \quad (1.3)$$

$\rho$  — плотность жидкости.

Предполагая амплитуду колебаний малой настолько, что  $\Omega\varphi_0 \ll \omega_0$ , можно произвести линеаризацию уравнения Навье — Стокса по величинам  $w_r, w_\varphi, w_z$  и, дополнив его уравнением непрерывности, получить относительно четырех неизвестных функций  $w_r, w_\varphi, w_z$  и  $p_1$  следующую систему линейных уравнений:

$$i\alpha w_r - 2\omega_0 w_\varphi = -\frac{1}{\rho} \frac{1}{r} \frac{dp_1}{dr} + \nu \frac{d^2 w_r}{dz^2}, \quad 2w_r + \frac{dw_z}{dz} = 0 \quad (1.4)$$

$$i\alpha w_\varphi + 2\omega_0 w_r = \nu \frac{d^2 w_\varphi}{dz^2}, \quad i\alpha w_z = -\frac{1}{\rho} \frac{dp_1}{dz} + \nu \frac{d^2 w_z}{dz^2} \quad (1.5)$$

Здесь  $\nu = \eta/\rho$  — кинематическая вязкость жидкости,  $\eta$  — динамическая вязкость.

2. Решение системы. Решение системы уравнений (1.4) и (1.5) имеет вид

$$2w_r(z) = B^{(+)} \exp(ik^{(+)}z) + C^{(+)} \exp(-ik^{(+)}z) + B^{(-)} \exp(ik^{(-)}z) + C^{(-)} \exp(-ik^{(-)}z) - \frac{2i\alpha A}{\alpha^2 - 4\omega_0^2} \quad (2.1)$$

$$2iw_\varphi(z) = B^{(+)} \exp(ik^{(+)}z) + C^{(+)} \exp(-ik^{(+)}z) - B^{(-)} \exp(ik^{(-)}z) - C^{(-)} \exp(-ik^{(-)}z) + \frac{4i\omega_0 A}{\alpha^2 - 4\omega_0^2} \quad (2.2)$$

$$w_z(z) = \frac{i}{k^{(+)}} (B^{(+)} \exp(ik^{(+)}z) - C^{(+)} \exp(-ik^{(+)}z)) + \frac{i}{k^{(-)}} (B^{(-)} \exp(ik^{(-)}z) - C^{(-)} \exp(-ik^{(-)}z)) + \frac{2i\alpha A}{\alpha^2 - 4\omega_0^2} z + D \quad (2.3)$$

$$-\frac{1}{\rho} p_1(r, z) = \frac{1}{2} Ar^2 - v \frac{dw_z(z)}{dz} + i\alpha \int_a^z w_z(u) du \quad (2.4)$$

Решение содержит семь коэффициентов:  $A$ ,  $B^+$ ,  $B^-$ ,  $C^+$ ,  $C^-$ ,  $D$  и постоянную интегрирования в (2.4).

3. Граничные условия. Ввиду отсутствия непосредственной связи между жидкостью, размещенной над диском, и жидкостью под ним, их можно рассматривать отдельно. Тогда для определения коэффициентов решения (2.1) — (2.4) имеем три граничных условия на поверхности диска ( $z = 0$ ), связанных с законом ее движения (1.1) и с формулами (1.2)

$$w_r(0) = 0, \quad w_\varphi(0) = i\alpha\varphi_0, \quad w_z(0) = 0 \quad (3.1)$$

Еще три граничных условия задаются на поверхности, ограничивающей жидкость сверху или снизу (обозначим ее  $z = H$ ). Если эта поверхность твердая и движется так же, как и основной диск, то условия при  $z = H$  совпадут с (3.1). Если она является твердой и неколеблущейся плоскостью, то

$$w_r(H) = 0, \quad w_\varphi(H) = 0, \quad w_z(H) = 0 \quad (3.2)$$

В случаях (3.1) и (3.2) граничные условия не затрагивают функцию  $p_1$ , и поэтому постоянная интегрирования в (2.4) ими не определяется.

Если же верхняя граница жидкости является свободной поверхностью, то граничные условия на ней определяются обычным образом (см. [2], стр. 69) при помощи тензора потока импульса. Легко убедиться, что они сводятся к равенствам

$$w_r'(H) = 0, \quad w_\varphi'(H) = 0, \quad p_1(r, H) = 0 \quad (3.3)$$

Хотя и здесь, как и в случаях (3.1) и (3.2), имеются три равенства, однако, как будет показано в п. 5, одно из них распадается на два. Таким образом, совокупность условий (3.1) и (3.3) определяет все семь коэффициентов решения (2.1) — (2.4).

4. Анализ волновых чисел. Формулы (2.1) и (2.2) показывают, что колебания диска генерируют в вязкой жидкости две волны со взаимно противоположными круговыми поляризациями и с волновыми числами  $k^{(+)}$  (плюс-волна) и  $k^{(-)}$  (минус-волна). Волновые числа  $k^{(\pm)}$  определяются формулой

$$k^{(\pm)2} = -i \frac{\alpha \pm 2\omega_0}{v} \quad (4.1)$$

В дальнейшем будем для определенности считать, что

$$\text{Im } k^{(\pm)} > 0 \quad (4.2)$$

Формула (4.1) отличается от соответствующей формулы (2.1) в работе [1] тем, что в последней вместо  $\alpha = \Omega + i\gamma$  фигурировала только частота  $\Omega$ . В связи с условием  $\gamma \ll \Omega$  такая неточность (сознательно допущенная в работе [1]) не оказывала влияния на достоверность результатов ввиду исключения из рассмотрения случая  $2\omega_0 \approx \Omega$ . Однако, если  $2\omega_0 \approx \Omega$ , возможен случай

$$|\Omega - 2\omega_0| \ll \gamma \quad (4.3)$$

когда разница между формулой (4.1) и формулой (2.1) работы [1] становится весьма существенной.

Введем обозначение

$$k^{(\pm)} = \sigma^{(\pm)} + i\tau^{(\pm)} \quad (4.4)$$

и при помощи формулы (4.1) определим действительные и мнимые части волновых чисел  $k^{(\pm)}$ :

$$\tau^{(\pm)} = \frac{1}{\sqrt{2\nu}} \left( \sqrt{\gamma^2 + (\Omega \pm 2\omega_0)^2} - \gamma \right)^{1/2} \quad (4.5)$$

$$\sigma^{(\pm)} = -\frac{1}{\sqrt{2\nu}} \frac{\Omega \pm 2\omega_0}{\left( \sqrt{\gamma^2 + (\Omega \pm 2\omega_0)^2} - \gamma \right)^{1/2}} \quad (4.6)$$

Ввиду условия  $\gamma \ll \Omega$  всегда имеем  $\Omega + 2\omega_0 \gg \gamma$ . Поэтому для  $\tau^{(+)}$  и  $\sigma^{(+)}$  с высокой степенью точности применимы формулы

$$\tau^{(+)} = -\sigma^{(+)} = \left( \frac{\Omega + 2\omega_0}{\nu} \right)^{1/2} \quad (\text{при } \Omega + 2\omega_0 \gg \gamma) \quad (4.7)$$

Отсюда следует, что глубина проникновения плюс-волны  $\lambda^{(+)}$  и ее длина связаны соотношением

$$L^{(+)} = 2\pi\lambda^{(+)} = 2\pi \left( \frac{\nu}{\Omega + 2\omega_0} \right)^{1/2} \quad \left( \lambda^{(+)} = \frac{1}{\tau^{(+)}} L^{(+)} = \frac{2\pi}{|\sigma^{(+)}|} \right) \quad (4.8)$$

В таких условиях практически осуществляется не волна, а колебания примыкающего к диску слоя с толщиной порядка  $1/2\lambda^{(+)}$  ([2], стр. 112). Если к тому же учесть, что величина  $\lambda^{(+)}$  очень мала для жидкостей с не очень большой вязкостью и при удобных для проведения измерений частотах  $\Omega$ , то наблюдение результатов достижения этой волной поверхности, отдаленной от диска на расстояние  $H$ , и отражения ее от этой поверхности представляется неосуществимым.

Минус-волна имеет такой же характер, пока  $|\Omega - 2\omega_0| \gg \gamma$ . Тогда

$$L^{(-)} = 2\pi\lambda^{(-)} = 2\pi \left( \frac{\nu}{|\Omega - 2\omega_0|} \right)^{1/2} \quad (\text{при } |\Omega - 2\omega_0| \gg \gamma) \quad (4.9)$$

Однако, когда  $2\omega_0 \rightarrow \Omega$ , из формул (4.5), (4.6) следует

$$\lim_{2\omega_0 \rightarrow \Omega} \tau^{(-)} = 0, \quad \lim_{2\omega_0 \rightarrow \Omega \pm 0} \sigma^{(-)} = \pm \left( \frac{\gamma}{\nu} \right)^{1/2} \quad (4.10)$$

Отсюда

$$\lim_{2\omega_0 \rightarrow \Omega} \lambda^{(-)} = \infty, \quad \lim_{2\omega_0 \rightarrow \Omega} L^{(-)} = 2\pi \left( \frac{\nu}{\gamma} \right)^{1/2} \quad (4.11)$$

Следовательно, если только  $\gamma \neq 0$ , то в области частот вращения, близких к половине частоты колебаний, глубина проникновения минус-волны может быть сравнима с ее длиной и может даже значительно превышать ее. При наличии таких глубокопроникающих волн должны легко наблюдаться резонансные явления, связанные с образованием стоячей минус-волны в пространстве между диском (генератором волны) и отражающей поверхностью. Эти эффекты должны наблюдаться, пока расстояние  $H$  не превысит глубину проникновения  $\lambda^{(-)}$ , определяемую, согласно (4.5), формулой

$$\lambda^{(-)} = \frac{\sqrt{2\nu}}{\left( \sqrt{\gamma^2 + (\Omega - 2\omega_0)^2} - \gamma \right)^{1/2}} \quad (4.12)$$

Расстояние  $H_0$ , на котором затухают резонансные эффекты, может служить для экспериментальной оценки величины  $\lambda^{(-)}$ .

Стоячие волны образуются между колеблющимися поверхностями, если  $H = 1/2 n L^{(-)}$ , между диском и неколеблющейся поверхностью при  $H = 1/4 (2n - 1) L^{(-)}$ , между диском и свободной поверхностью при  $H = 1/4 n L^{(-)}$ , где  $n = 1, 2, \dots$ , а  $L^{(-)}$  определяется при помощи формулы (4.6):

$$L^{(-)} = \frac{2\pi \sqrt{2\nu} \left( \sqrt{\gamma^2 + (\Omega \pm 2\omega_0)^2} - \gamma \right)^{1/2}}{|\Omega - 2\omega_0|} \quad (4.13)$$

Поэтому явления, зависящие от условий распространения минус-волны, должны проявлять периодическую зависимость от  $H$ , изучение которой позволит измерить величину  $L^{(-)}$ .

5. Колебания диска под свободной поверхностью. Свободно подвешенный и колеблющийся диск не только генерирует колебания вязкой жидкости, но и сам испытывает ее воздействие. Поэтому он сам может служить индикатором резонансных эффектов, предсказанных в предыдущем параграфе, — они отразятся в периодической зависимости характера его колебаний от расстояния  $H$ .

Методом, описанным в [1], зная решение системы (1.4) и (1.5), соответствующее определенным граничным условиям, можно найти частоту и затухание колебаний диска. Мы исследуем зависимость от  $H$  только второй из этих величин. Для этого выпишем момент силы  $M$ , действующей на поверхность диска (см. (3.1) в [1]), и вклад этого момента в затухание  $\Delta\gamma$  (величина  $\gamma$  — аддитивная) (см. (3.6) в [1]):

$$M = 1/2 \pi \eta R^4 w_\varphi'(0) e^{iat}, \quad \Delta\gamma = - \frac{\text{Im}(M e^{-iat})}{2I\Omega\varphi_0} \quad (5.2)$$

Здесь  $R$  и  $I$  — радиус диска и момент инерции колеблющейся системы. До сих пор речь шла о колебаниях диска бесконечного радиуса, поэтому использование формул (5.1) связано с пренебрежением краевыми эффектами.

Здесь рассматривается только случай свободной поверхности (свободная поверхность может считаться плоской, если соблюдается условие малости кривизны мениска) вращающейся жидкости  $\omega_0^2 R / g \ll 1$ , здесь  $g$  — ускорение свободного падения), когда выражение для  $M$  оказывается сравнительно простым. При этом исследуется взаимодействие с нею только верхней поверхности диска; предполагается, что расстояние между диском и дном сосуда не меняется; вклад в затухание колебаний не зависит от  $H$ . Согласно (2.4), последнее из условий (3.3) имеем в виде

$$\frac{1}{2} A r^2 - \nu w_z'(H) + ia \int_a^H w_z(z) dz = 0 \quad (5.2)$$

В связи с независимостью  $w_z$  от  $r$  оно дает  $A = 0$ . Тогда граничные условия (3.1) и (3.3) оказываются достаточными для определения остальных шести коэффициентов решения (2.1) — (2.4), из которых выпишем только  $B^{(\pm)}$  и  $C^{(\pm)}$ :

$$B^{(\pm)} = \mp a\varphi_0 \frac{e^{-ik^{(\pm)}H}}{e^{ik^{(\pm)}H} + e^{-ik^{(\pm)}H}}, \quad C^{(\pm)} = \mp a\varphi_0 \frac{e^{ik^{(\pm)}H}}{e^{ik^{(\pm)}H} + e^{-ik^{(\pm)}H}} \quad (5.3)$$

так как остальные коэффициенты не нужны для вычисления величины  $M$ , равной, согласно (5.1), (2.2) и (5.3),

$$M = 1/4 \pi R^4 \eta ia (k^{(+)} \text{tg } k^{(+)} H + k^{(-)} \text{tg } k^{(-)} H) \quad (5.4)$$

Подстановка (5.4) в (5.2) и учет неравенства  $\gamma \ll \Omega$  дает

$$\Delta\gamma = \frac{\pi R^4 \eta}{8I} \left( \frac{\tau^{(+)} \text{sh } 2\tau^{(+)} H - \sigma^{(+)} \sin 2\sigma^{(+)} H}{\cos 2\sigma^{(+)} H + \text{ch } 2\tau^{(+)} H} + \frac{\tau^{(-)} \text{sh } 2\tau^{(-)} H - \sigma^{(-)} \sin 2\sigma^{(-)} H}{\cos 2\sigma^{(-)} H + \text{ch } 2\tau^{(-)} H} \right)$$

Численные расчеты по этой формуле показывают, что при растущем, но еще довольно малом  $H$  ( $H \gg \lambda^{(+)}$ ) первый член в скобках перестает от него зависеть. Если  $2\omega_0 \approx \Omega$ , то второй член периодически зависит от  $H$  (тем дольше, чем ближе  $\omega_0$  к  $\Omega/2$ ), и эта зависимость постепенно затухает, сходя на нет при  $H \gg \lambda^{(-)}$ ; при таких значениях  $H$  затухание колебаний имеет величину, вычисленную в [1] и характерную для колебаний диска в неограниченной жидкости.

Автор благодарен Э. Л. Андроникашвили, С. Г. Матиняну и Дж. С. Цакадзе за интерес к работе и ценные дискуссии.

Поступила 22 XI 1963

#### ЛИТЕРАТУРА

1. Мамаладзе Ю. Г., Матинян С. Г. К гидродинамике колебаний диска во вращающейся жидкости. ПММ, 1960, т. 24, вып. 3.
2. Ландау Л. Д., Лифшиц Е. М. Механика сплошных сред. Гостехиздат, М., 1953.