

11. Арнольд В.И., Козлов В.В., Нейштадт А.И. Математические аспекты классической и небесной механики // Итоги науки и техники. Современные проблемы математики. Фундаментальные направления. М.: ВИНТИ, 1985. Т. 3. 304 с.
12. Фихтенгольц Г.М. Курс дифференциального и интегрального исчисления. Т. 2. М.: Наука, 1970. 800 с.
13. Ляпунов А.М. Общая задача об устойчивости движения. М.; Л.: Гостехиздат, 1950. 472 с.
14. Четаев Н.Г. Устойчивость движения. Работы по аналитической механике. М.: Изд-во АН СССР, 1962. 535 с.
15. Немыцкий В.В., Степанов В.В. Качественная теория дифференциальных уравнений. М.; Л.: Гостехиздат, 1949. 550 с.
16. Тамм И.Е. Основы теории электричества. М.: Наука, 1976. 616 с.
17. Тиман А.Ф., Трофимов В.Н. Введение в теорию гармонических функций. М.: Наука, 1968. 207 с.

Киев

Поступила в редакцию
15.XII.1993

УДК 532.5

© 1994 г. Э.Л. Амромин

ОЦЕНКА РАДИУСА ВЯЗКОГО ЯДРА ВИХРЯ

Выведена формула, связывающая радиус вихря в вязкой жидкости с ее кинетической энергией турбулентности.

Вязким ядром называют часть вихря, внутри которой скорость вращения жидкости убывает с приближением к его центру. Значение условного радиуса R вихря используют как в оперирующих дискретными вихрями вычислительных методах [1], так и в оценках размеров вихрей и кавитационных каверн в них для наблюдаемых в инженерной практике [2, 3] установившихся течений. Однако в таких течениях R – практически стационарная величина, в то время как выведенная из уравнений Навье–Стокса [4] связь R с циркуляцией вихря Γ и кинематической вязкостью ν нестационарна и не дает конечного предела для R .

В какой-то степени схожая ситуация имеет место для траекторий заряженных частиц, которые не замкнуты в постоянном электрическом поле. Однако в пульсирующем поле замкнутые траектории существуют [5]. В реальной жидкости поле скорости всегда имеет пульсирующую часть, причем наличие уравнений Рейнольдса облегчает использование подсказки [5]: можно рассматривать сразу осредненные характеристики пульсаций. В простых случаях возможно вывести даже аналитические выражения для R .

Рассмотрим уравнение для азимутальной компоненты импульса в полярных координатах $\{r, \theta\}$ плоскости, ортогональной оси вихря. Осреднение Рейнольдса этого уравнения имеет вид

$$u \frac{\partial u}{\partial r} + \frac{uv}{r} + \frac{u \partial u}{r \partial \theta} + \left\langle u' \frac{\partial u'}{\partial r} \right\rangle + \left\langle \frac{u'v'}{r} \right\rangle + \frac{1}{r} \left\langle u' \frac{\partial u'}{\partial \theta} \right\rangle = -\frac{\partial p}{r \rho \partial \theta} + \nu \left(\frac{\partial^2 u}{\partial r^2} + \frac{\partial u}{r \partial r} - \frac{u}{r^2} - \frac{2 \partial v}{r \partial \theta} \right) \quad (1)$$

Если $\partial u / \partial \theta$, $\partial v / \partial \theta$, $\partial p / \partial \theta$ пренебрежимо малы, и характеристики турбулентности вблизи ядра меняются слабо, то (1) можно упростить до

$$\frac{\partial^2 u}{\partial r^2} + \frac{\partial u}{r \partial r} - \frac{u}{r^2} = \frac{\langle u'v' \rangle}{\nu r}$$

В предположении $\langle u'v' \rangle \approx \text{const}$ решение этого уравнения имеет вид

$$u(r) = C_1 r + \frac{C_2}{r} + \frac{\langle u'v' \rangle}{2\nu} r \ln r$$

Условия $u(0) = 0$, $u(R) = \Gamma/(2\pi R)$, $\partial u/\partial r(R) = 0$ позволяют отыскать постоянные C_1 , C_2 , R , причем последнее из этих условий обычно для внешней границы вязкого слоя. В результате получаем

$$R^2 = -\Gamma\nu/\pi\langle u'v' \rangle \quad (2)$$

Вышеупомянутые предположения о характере турбулентности позволяют выразить $\langle u'v' \rangle$ в (2) непосредственно через кинетическую энергию турбулентности k . При используемых упрощениях $k \approx 3\langle u'v' \rangle/2$. Однако в формуле

$$R = A\sqrt{\Gamma\nu/k} \quad (3)$$

постоянная A для реальных течений, по-видимому, не будет сильно отличаться от 0,69, несмотря на упрощающие допущения вывода (3). Проверить эту формулу по известным измерениям автор не смог, поскольку не нашел экспериментальных данных о значениях k для вихрей с измеренными $\{R, \Gamma\}$, а осциллограммы [6] позволяют утверждать лишь, что (3) предсказывает верный порядок R . Предельным же случаям (3) удовлетворяет. Для невязкой жидкости ($\nu \rightarrow 0$) $R \rightarrow 0$. Для $k \rightarrow 0$ при конечном ν стационарного ограниченного R не существует, как и в ламинарном потоке. Для турбулентного пограничного слоя вихри должны быть более крупными в его внешней части, где меньше k , что соответствует наблюдениям [7].

В заключение можно отметить, что пульсации скорости и вихри являются такими атрибутами турбулентности, взаимосвязь которых представляется вполне естественной.

ЛИТЕРАТУРА

1. Sarpkaya T. Computational methods with vortices // Trans. ASME. J. Fluid Eng. 1989. V. 111. № 1. P. 5–52.
2. McCormic B.W. On cavitation produced by a vortex trailing from a lifting surface // Trans. ASME. Ser. D. J. Basic Eng. 1962. V. 84. № 3. P. 369–376.
3. Billet M.S., Holl J.W. Scale effects on various types of limited cavitation // Trans. ASME. J. Fluid Eng. 1981. V. 103. P. 405–414.
4. Бэтчэлор Дж. Введение в динамику жидкости. М.: Мир, 1973. 758 с.
5. Заславский Г.М., Сагдеев Р.З. Введение в нелинейную физику. М.: Наука, 1988. 368 с.
6. Green S.I., Acosta A.J. Unsteady flow in trailing vortices // J. Fluid Mech. 1991. V. 227. P. 107–134.
7. Cantwell B.J. Organized motion in turbulent flow // Annual review of Fluid Mechanics. Palo Alto, Ca: Annual Revs. Inc. 1981. V. 13. P. 457–515.

Санкт-Петербург

Поступила в редакцию
5.I.1994