

тяжений имеет вид $X = \alpha x \partial/\partial x + \beta t \partial/\partial t + \gamma u \partial/\partial u$, α, β, γ — числа. Набор первых интегралов ур-ния $X\psi = 0$ таков: $\mathcal{I}_1 = x/t^{\alpha/\beta}$, $\mathcal{I}_2 = u/t^{\gamma/\beta}$, поэтому автомодельное решение ур-ний, допускающих группу растяжений, будет иметь вид $u = t^{\gamma/\beta} \psi(x/t^{\alpha/\beta})$, ψ — новая искомаемая функция.

Рассмотрим, напр., Кортевега — де Фриза уравнение $du/dt + u du/dx + \mu \partial^3 u/\partial x^3 = 0$, где μ — пост. параметр; оно инвариантно относительно преобразования $t \rightarrow kt$, $x \rightarrow k^{1/2}x$, $u \rightarrow k^{-2/3}u$. Генератор $X = x \partial/\partial x + 3t \partial/\partial t - 2u \partial/\partial u$ — оператор растяжений, и автомодельное решение имеет вид

$$u(x, t) = \mu (3\mu t)^{-2/3} \psi(z), \quad z = (3\mu t)^{-1/3} x.$$

Подставляя это решение в исходное ур-ние, получаем обыкновенное дифференц. ур-ние для ф-ции $\psi(z)$:

$$\psi''' - z\psi' + \psi\psi'' - 2\psi = 0.$$

Однопараметрич. группа растяжений абелева. Если система допускает решения, построенные на др. однопараметрич. абелевых подгруппах, то подходящей заменой этим решениям можно придать автомодельный вид, что является следствием подобия этих групп. В частности, автомодельные движения тесно связаны с нелинейными бегущими волнами, т. е. решениями вида $u = f(x - \lambda t + a)$, для к-рых место преобразования подобия занимает преобразование сдвига. Замена $x = \ln \xi$, $t = \ln \tau$, $a = \ln b$ переводит волновое решение f в автомодельное:

$$f[\ln(\xi/bt^\lambda)] = F(\xi/bt^\lambda).$$

А., отражающая внутр. симметрию, присуща многим явлениям и используется при решении разл. физ. задач, особенно в механике сплошных сред (см. *Автомодельное течение*).

Метод *ренормализационной группы* в квантовой теории поля, по существу, также основан на использовании автомодельного преобразования переменных. Интересно, что в автомодельных переменных ур-ние ренормгруппы оказывается тождественным однородному ур-нию *переноса излучения*. В физике элементарных частиц А. выражается в том, что сечения нек-рых процессов при высоких энергиях зависят лишь от безразмерных автомодельных комбинаций импульсов. Общие принципы квантовой теории поля допускают широкий класс таких *автомодельных асимптотик*.

Лит.: Седов Л. И., Методы подобия и размерности в механике, 9 изд., М., 1981; Боголюбов Н. Н., Ширков Д. В., Введение в теорию квантовых полей, 4 изд., М., 1984; Биркгоф Г., Гидродинамика, пер. с англ., М., 1963; Овсянников Л. В., Групповой анализ дифференциальных уравнений, М., 1978; Арнольд В. И., Дополнительные главы теории обыкновенных дифференциальных уравнений, М., 1978, тл. 1; Баренблатт Г. И., Подобие, автомодельность, промежуточная асимптотика, 2 изд., Л., 1982.

АВТОРЕЗОНАНСНОЕ УСКОРЕНИЕ — см. *Коллективные методы ускорения*.

АВТОУСКОРЕНИЕ — см. *Коллективные методы ускорения*.

АВТОФАЗИРОВКА (фазовая устойчивость) — явление устойчивости движения частиц в продольном (вдоль орбиты) направлении в резонансных ускорителях, обусловленное зависимостью промежутка времени T между последующими ускорениями от полной энергии \mathcal{E} частицы. Открыто в 1944—45 В. И. Векслером и независимо от него Э. М. Макмилланом (E. M. McMillan). Лежит в основе действия большинства совр. резонансных ускорителей заряж. частиц.

В простейшем случае циклич. ускорителя с однородным магн. полем период обращения T связан со значением магн. индукции B на круговой орбите и полной релятивистской энергией частицы \mathcal{E} соотношением

$$T = \frac{2\pi\mathcal{E}}{ceB}, \quad (1)$$

где e — заряд частицы. Из (1) видно, что с ростом энергии частицы период обращения увеличивается. Обозначим через φ_0 «равновесную фазу» — фазу поля (отсчитываемую от его макс. значения; рис. 1) в ускоряющем зазоре, попадая в к-рую частица набирает такую энергию $eV_0 \cos \varphi_0$ (V_0 — ускоряющее напряжение), чтобы непрерывно двигаться в резонанс

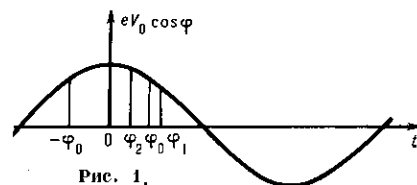


Рис. 1.

с ускоряющим полем. Период обращения T этой частицы равен или кратен периоду ускоряющего поля $T_{\text{уск}}$, $T = qT_{\text{уск}}$, где q — целое число, наз. к р а т н о с т ь ю у с к о р е н и я. Очевидно, фаза $-\varphi_0$ будет также равновесной, т. к. в этой фазе частица набирает точно такую же энергию, как и в фазе φ_0 . Если частица попадет в фазу $\varphi_1 > \varphi_0$, она наберет энергию $eV_0 \cos \varphi_1$, меньшую $eV_0 \cos \varphi_0$, прирост её энергии будет меньше равновесного значения, а следовательно, согласно (1), и период станет меньше равновесного. Поэтому при следующем обороте частица придет к ускоряющему промежутку раньше, т. е. её фаза приблизится к равновесной. Напротив, немного отставшая частица ($\varphi_2 < \varphi_0$) приобретет избыточную энергию (т. к. $eV_0 \cos \varphi_2 > eV_0 \cos \varphi_0$), её период обращения станет больше равновесного, вследствие чего на следующем обороте она позже придет к ускоряющему зазору и её фаза тоже приблизится к равновесной.

Малые отклонения энергии частицы от равновесной также имеют тенденцию уменьшаться. Действительно, если частица находится в равновесной фазе φ_0 , но её энергия больше равновесной (соответствующей периоду ускоряющего поля $T_{\text{уск}}$), то её период обращения больше $qT_{\text{уск}}$ и она приходит на след. обороте к зазору с опозданием, т. е. её фаза $\varphi' > \varphi_0$, а приобретаемая энергия $eV_0 \cos \varphi' < eV_0 \cos \varphi_0$. Т. о., отличие энергии от равновесной будет уменьшаться.

Благодаря описанному механизму частицы, находящиеся в нек-рой окрестности равновесной фазы φ_0 (т. н. область захвата), совершают колебания около этой фазы, т. е. фаза φ_0 динамически устойчива. Все частицы, находящиеся в области захвата, колеблясь около фазы φ_0 , набирают в ср. такую же энергию, как и частица в равновесной фазе (т. н. равновесная частица), т. е. ускоряются.

Аналогично можно показать, что вторая равновесная фаза $-\varphi_0$ неустойчива: малые отклонения от неё приводят к дальнейшему уходу частиц от этой фазы.

В общем случае для циклич. ускорителей с магн. полем, зависящим от азимута и радиуса, ф-лу (1) следует заменить на соотношение

$$T = \frac{2\pi\mathcal{E}}{ce\langle B \rangle}, \quad (2)$$

где $\langle B \rangle$ — нек-рое усредненное по орбите значение магн. индукции, зависящее от энергии частицы; поэтому характер зависимости T от \mathcal{E} оказывается более сложным. Если $\partial T/\partial \mathcal{E} > 0$, т. е. период растёт с ростом энергии, то, как и раньше, оказывается устойчивой равновесная фаза φ_0 , вблизи к-рой ускоряющее электр. поле убывает с увеличением времени. Если же $\partial T/\partial \mathcal{E} < 0$, т. е. период обращения убывает со временем, то устойчива фаза $-\varphi_0$, вблизи к-рой ускоряющее поле нарастает со временем.

Для более точного описания изменения фазы следует количественно рассмотреть динамику частицы, энергия к-рой мало отличается от энергии равновесной частицы, движущейся в точном синхронизме с уско-