

ЧЁРНОЕ ТЕЛО — то же, что абсолютно чёрное тело.

ЧЁРНЫЕ ДЫРЫ.

1. Введение

Ч. д.— области пространства-времени, обладающие горизонтом событий, т. е. области с настолько сильным гравитац. полем, что даже свет не может их покинуть. Термин «Ч. д.» введён в 1968 Дж. Уилером (J. A. Wheeler).

Первое качественное предсказание возможности существования Ч. д. было дано Дж. Мичеллом (J. Mitchell) в 1783. Он утверждал, что если сжать Солнце до размеров ≈ 6 км в диаметре, то свет не сможет его покинуть. В 1799 П. С. Лаплас (P. S. Laplace) опубликовал работу, в к-рой была дана количеств. теория, основанная на законе Ньютона.

Результат Мичелла и Лапласа исключительно прост, и нет ничего удивительного, что Ч. д., к-рая является существенно релятивистским объектом, была предсказана задолго до создания общей теории относительности (ОТО). Полная энергия пробного тела с массой m в гравитац. поле тела массой M определяется как сумма его кинетич. и потенц. энергий:

$$\mathcal{E} = \frac{1}{2}mv^2(r) - \frac{GMm}{r} = \\ = \begin{cases} \frac{-GMm}{r_{\max}}, & \text{если } \mathcal{E} < 0 \\ \frac{1}{2}mv^2(\infty), & \text{если } \mathcal{E} \geq 0, \end{cases}$$

где G — гравитац. постоянная Ньютона. В первом случае пробное тело движется по орбите вокруг гравитирующей массы M . Во втором случае скорость пробного тела $v(r)$ удовлетворяет условию

$$v(r) \geq \left(\frac{2GM}{r} \right)^{1/2} \equiv v_0(r),$$

где $v_0(r)$ фактически представляет то, что мы теперь называем второй космич. скоростью. Если для нек-рого радиуса r скорость v_0 достигает скорости света c , то никакая частица, включая фотон, не может покинуть объект радиусом

$$r_g = \frac{2GM}{c^2} \approx 2,95 \left(\frac{M}{M_\odot} \right) \text{ км}, \quad (1)$$

называемым гравитац. радиусом (M_\odot — масса Солнца).

В 1939 существование Ч. д. было предсказано Р. Оппенгеймером (J. R. Oppenheimer) и Г. Снайдером (H. Snyder) в рамках ОТО. Они показали, что Ч. д. образуется в процессе неограниченного гравитац. сжатия вещества в таких ситуациях, когда противодействие внутр. давления сжатию оказывается недостаточным. Согласно совр. представлениям, Ч. д. возникают либо из нач. возмущений распределения плотности вещества на ранних стадиях эволюции Вселенной, если она в то время была сильно неоднородной (идея первичных Ч. д. была высказана Я. Б. Зельдовичем и И. Д. Новиковым в 1966), либо являются конечным продуктом эволюции достаточно массивных (больше неск. M_\odot) звёзд и звёздных скоплений (сверхмассивные Ч. д. массой $\sim 10^6$ — $10^9 M_\odot$).

Интенсивное изучение Ч. д. началось после открытия квазаров в 1963. Их светимости характеризуются величинами порядка 10^{45} — 10^{47} эрг/с. Как показали расчёты, столь мощное энерговыделение могут обеспечить сверхмассивные Ч. д. Круг явлений, непосредств. участниками к-рых могут быть Ч. д., достаточно широк. Кроме процессов, обеспечивающих активность квазаров и ядер галактик, к ним относятся космич. источники рентг. и гаммаизлучения, гравитац. линзы, а также возможные космич. источники гравитац. излучения.

Поиск Ч. д. является одной из гл. задач астрономии последних десятилетий. Окончат. подтверждение открытия первой Ч. д. в созвездии Лебедя является, по-видимому,

делом ближайшего будущего. Скрупulousное сравнение моделей с результатами наблюдений продолжается, ибо открытие Ч. д.— это эпохальное событие не только для астрономии и физики, но и для естествознания вообще.

Непосредственно наблюдать Ч. д. практически невозможно. Ч. д. можно обнаружить лишь по косвенным проявлениям, связанным с влиянием их сильного гравитац. поля на движение окружающего вещества и распространение излучения. Считается весьма вероятным, что космич. Ч. д. могут обладать собств. вращением. Вращающаяся Ч. д. может естественно образоваться при гравитационном коллапсе вращающейся одиночной звезды или звезды в двойной системе. Наличие угл. момента у Ч. д. требуется прежде всего для моделей квазаров, имеющих «радиоуши»—генетически связанные с квазарами радиоисточники, расположенные на расстояниях от 100 км до неск. Мпк от центр. источника, снабжающего их энергией. Наличие оси вращения у Ч. д. может обеспечить запоминание выделенного направления в течение всего времени жизни радиоисточника. Кроме того, вращение Ч. д. во внеш. эл.-магн. поле сопровождается эффектами, аналогичными униполярной индукции. Вращающаяся Ч. д. массой M и с угл. моментом I во внеш. магн. поле H при наличии пост. притока электрич. заряда работает как электрич. батарея мощностью

$$W \approx 10^{40} \left(\frac{M}{10^6 M_\odot} \right)^2 \left(\frac{I}{I_{\max}} \right)^2 \left(\frac{H}{10^4} \right)^2 \text{ эрг} \cdot \text{с}^{-1}.$$

Следует отметить, что круг физ. явлений с участием Ч. д., по-видимому, не ограничивается явлениями космич. масштаба. В сер. 60-х гг. М. А. Марковым и С. Хокингом (S. Hawking) были высказаны идеи о возможности фундам. связи физики Ч. д. с физикой элементарных частиц. Исследования последних лет обнаружили существование тесной связи между Ч. д. и самогравитирующими частицеподобными структурами с неабелевыми полями. Интенсивно исследуется проблема устойчивости таких структур.

2. Геометрия чёрных дыр

Хотя Ч. д. заслуженно считается одним из наиб. экзотических объектов, населяющих космос, по своим внеш. проявлениям этот объект достаточно прост, поскольку его гравитац. поле в общем случае полностью определяется всего трёмя величинами: массой M , угл. моментом I и комбинацией электрич. и магн. зарядов $Q^2 + P^2$. Это свойство Ч. д. следует из того, что в процессе коллапса излучаются все физ. поля, кроме статического электрического и/или магнитного (если коллапсированное тело обладало электрич. и/или магн. зарядом).

Согласно ОТО, пробные тела в гравитац. поле движутся по геодезическим линиям геометрии пространства-времени, создаваемой распределением и движением материи в соответствии с ур-ниями Эйнштейна:

$$ds^2 = g_{\alpha\beta} dx^\alpha dx^\beta, \quad (2)$$

где $T_{\alpha\beta}$ —тензор энергии-импульса материи, $G_{\alpha\beta}$ —тензор Эйнштейна. Геометрия характеризуется метрич. тензором $g_{\alpha\beta}$, определяющим метрику как инвариантный 4-интервал

$$ds^2 = g_{\alpha\beta} dx^\alpha dx^\beta (\alpha, \beta = 0, 1, 2, 3).$$

Геометрия сферически-симметричной невращающейся и незаряж. Ч. д. описывается метрикой Шварцшильда (см. также Шварцшильда пространство-время):

$$ds^2 = \left(1 - \frac{r_g}{r} \right) c^2 dt^2 - \frac{dr^2}{\left(1 - \frac{r_g}{r} \right)} - r^2 (d\theta^2 + \sin^2 \theta d\phi^2), \quad (3)$$

где r_g определяется ф-лой (1). Эта метрика описывает гравитац. поле Ч. д. в координатах удалённого наблюдателя. По его часам время Δt распространения сигнала,