

параметров (единицы CGSE):

$$H = 10^8 \delta^{1/17}, \quad l = 5 \cdot 10^8 \delta^{1/17}, \quad E = mc^2 \cdot 10^{28} \delta^{-2/17}, \\ n = 5 \cdot 10^{14} \cdot \delta^{-7/17}, \quad ct_1 = 1,5 \cdot 10^4 \delta^{-9/17}.$$

Шкловский (1969а, б) считает, что электроны движутся под весьма малым углом к полю, так что $H \sim 10^8$ гс, но $H_{\perp} \sim 3 \cdot 10^3$ гс в области излучения. При этом необходима более высокая энергия электронов $\sim 3 \cdot 10^4 mc^2$, плотность $n \approx 3 \cdot 10^{14} \text{ см}^{-3}$. При этом $ct_1 \sim 5 \cdot 10^7$ см. Шкловский полагает, что электроны обильно выходят из магнитосферы пульсара в окружающую область с полем $H \approx 10^{-3}$ гс и в сходстве формы спектра пульсара и окружающей туманности видит подтверждение своих оценок. С этой точки зрения допустимо нарушение условия удержания, соотношение между l и ct не противоречит модели. Наконец, так как l порядка радиуса, на котором вращение пульсара дает световую скорость, то работает и доплер-эффект, т. е. механизм Железнякова.

§ 2. Энергетика пульсаров; их гравитационное излучение

В качестве источника энергии излучения (а также для подпитки туманности в случае Краба) обычно рассматривают энергию вращения нейтронной звезды. Измерения замедления пульсаров (увеличение T со временем) согласуются с этой гипотезой. В качественной форме мысль о том, что Крабовидной туманности необходимую энергию поставляет центральное вращающееся тело, была высказана Уилером (1966), а в другой связи Кардашевым (1964).

Согласно грубым оценкам в ньютоновском приближении у звезды с $M = 1,2M_{\odot}$ и $R = 1,2 \cdot 10^8$ см момент инерции $I = 1,4 \cdot 10^{45}$ г/см². Период $T = 0,033$ сек соответствует угловой скорости $\omega \sim 200 \text{ сек}^{-1}$, так что сегодня в энергии вращения пульсара запасено $3 \cdot 10^{49}$ эрг. Наблюдаемое замедление $\left(\frac{1}{\omega}\right)\left(\frac{d\omega}{dt}\right) = -\frac{1}{\tau_0} = -\frac{1}{2340}$ лет, следовательно, $\frac{dE}{dt} = -\frac{2E}{\tau_0} = 10^{39}$ эрг/сек.

Еще перед открытием пульсаров отмечалось, что Крабовидной туманности требуется $\sim 10^{38}$ эрг/сек в форме инъекции релятивистских электронов [Шкловский (1966, 1969а), Хеймс и др. (1968)]. Таким образом, проблема энергетического баланса в Крабовидной туманности нашла свое решение.

Для других пульсаров энергетические потребности существенно меньше. Для них также измерено замедление; во всех случаях уменьшение вращательной энергии во много раз больше светимости.

Предполагается, что скорость отдачи энергии пропорциональна четвертой степени угловой скорости вращения. Такой закон получается, в частности, при вращении тела с постоянным магнитным дипольным моментом. Об этом см. ниже, в § 3, где рассматривается электродинамика пульсара. Пока зададимся этим законом, как эмпирическим. Сравнение различных пульсаров с сильно различающимися периодами в первом приближении подтверждает это предположение.

Итак, пусть

$$\frac{dE}{dt} = I\omega \frac{d\omega}{dt} = -B\omega^4; \quad (13.2.1)$$

полагая I и B постоянными, получим

$$\frac{d\omega}{dt} = -a\omega^3, \quad \left(\frac{2}{\omega^2}\right) - \left(\frac{2}{\omega_0^2}\right) = at, \quad \omega = \left(2at + \frac{1}{\omega_0^2}\right)^{-1/2}. \quad (13.2.2)$$

Здесь t — время, отсчитанное от момента возникновения пульсара, ω_0 — его начальная угловая скорость. Когда $\omega_0^2 \gg \omega^2$, то

$$\omega = \frac{1}{(2at)^{1/2}}, \quad \frac{d\omega}{dt} = -\frac{\omega}{2t}. \quad (13.2.3)$$

Этот закон довольно хорошо подтверждается наблюдениями; первоначальная скорость вращения, которая может быть разной у разных пульсаров, в формулы не входит. Константа a меняется не более, чем в десять раз, $\frac{dT}{dt} = \frac{3 \cdot 10^{-15}}{T}$, что означает $\frac{d\omega}{dt} = -10^{-13}\omega^3$.

Для пульсара в Крабе известна точная дата рождения, поэтому есть возможность проверить закон торможения. Имеем $\frac{d\omega}{dt} = -\frac{\omega}{2370}$ лет $= -\frac{\omega}{2t}$. В действительности взрыв произошел в 1054 г., $t = 916$ лет. Согласие неплохое. Существует и другая причина замедления: гравитационные волны, испускаемые вращающейся звездой. Излучения не будет, конечно, если звезда симметрична относительно оси вращения.

Предположим, что звезда обладает квадрупольным моментом K_* , который постоянен во вращающейся системе координат. Тогда

$$\frac{dE_r}{dt} = I\omega\dot{\omega} = -\text{const} \left(\frac{d^2K_*}{dt^3}\right)^2 = -\text{const} K_*^2 \omega^6. \quad (13.2.4)$$

Соответствующий закон замедления таков:

$$\omega = \left(at + \frac{1}{\omega_0^4}\right)^{-1/4} \rightarrow bt^{-1/4}, \quad (13.2.5)$$

т. е.

$$\frac{d\omega}{dt} = -\frac{\omega}{4t}, \quad (13.2.6)$$

что хуже согласуется с наблюдениями, причем отклонение имеет обратный предыдущему случаю знак. Очевидно, можно подобрать такую комбинацию гравитационного и магнитно-дипольного излучения, которая бы точно давала возраст и наблюдаемую скорость замедления пульсара. Полагая первоначальную угловую скорость $\omega_0 = 10^4 \text{ сек}^{-1}$, легко получить $L_{0\text{ грав}} = 3 \cdot 10^{48} \text{ эрг/сек}$, $L_{0\text{ маг}} = 5 \cdot 10^{45} \text{ эрг/сек}$; для настоящего момента: $L_{\text{грав}} = 2 \cdot 10^{38} \text{ эрг/сек}$, $L_{\text{маг}} = 10^{39} \text{ эрг/сек}$.

Что могло бы быть причиной квадрупольного момента? Определенную деформацию должно вызывать магнитное поле, направленное под углом к оси вращения. Однако, как показали Острикер и Ганн, величина магнитного поля, выведенная из магнитного замедления, слишком мала, чтобы обеспечить необходимую деформацию. Для этого надо предполагать внутренние поля порядка 10^{15} гс с силовыми линиями, спрятанными внутри звезды *). Хотя приведенные числа правдоподобны, очевидно, необходима осторожность в их применении. Возможны однако и многие другие причины отклонения от схематизированного предположения формулы (13.2.1), так что гравитационное излучение пульсара указанной выше мощности отнюдь не доказано.

Гравитационное излучение свободно покидает пульсар и его окрестности. В связи с экспериментами Вебера (1969) (см. гл. 1) любопытно отметить, что существует верхний предел для величины A_ω — спектральной плотности гравитационных волн от возникшего вращающегося пульсара. От этой величины A_ω зависит возбуждение резонансного детектора.

Особо отметим, что A_ω не зависит от квадрупольного момента нейтронной звезды K_* , т. е. от величины, о которой ничего не известно. В самом деле, при увеличении K_* увеличивается скорость излучения, но в той же пропорции уменьшается время, в течение которого пульсар проходит единичный интервал частоты, так что $A_\omega = F \frac{dt}{d\omega}$ не зависит от K_* . В отсутствие других механизмов замедления вращения пульсара общее количество энергии, испускаемое в виде гравитационных волн на единичный интервал частот, есть, очевидно,

$$\frac{\Delta E_\omega}{\Delta\omega} = \frac{\Delta \left(\frac{1}{2} I\omega_r^2 \right)}{\Delta\omega} = \frac{I\omega_2 \Delta\omega_r}{\Delta\omega} = \frac{1}{4} I\omega. \quad (13.2.7)$$

*) К мысли о том, что сильное магнитное поле, намного превосходящее внешнее дипольное поле, может существовать внутри обычных звезд, давно привыкли.

Здесь учтено, что частота испускаемых волн в два раза больше угловой частоты вращения ω_r . Максимально возможный момент инерции нейтронной звезды $I = 3,5 \cdot 10^{45} \text{ г} \cdot \text{см}^2$, поэтому для собственной частоты прибора Вебера $\omega = 10^4 \text{ сек}^{-1}$ найдем

$$\frac{\Delta E_\omega}{\Delta \omega} = \frac{1}{4} \cdot 3,5 \cdot 10^{45} \cdot 10^4 = 10^{49} \text{ эрг/гц.} \quad (13.2.8)$$

Усредненный поток, соответствующий этой величине, при расстоянии $r = 10\,000 \text{ пс}$ (ядро Галактики), есть

$$A_\omega = \frac{\Delta E_\omega}{\Delta \omega 4\pi r^2} = 10^3 \text{ эрг/см}^2 \cdot \text{гц.} \quad (13.2.9)$$

Рассмотрим образование пульсара, начальная скорость вращения которого больше, чем это соответствует частоте детектора. Предполагаем, что соответствующий взрыв сверхновой звезды произошел в ядре нашей Галактики и поэтому не наблюдается оптически. В ходе замедления вращения частота гравитационных волн проходит через резонансную, и в это время происходит возбуждение детектора. Однако для регистрации волн веберовским детектором необходимо, чтобы $A_\omega = 10^6 \text{ эрг/см}^2 \cdot \text{гц}$ (Брагинский, 1970).

§ 3. Электродинамика пульсара

Исследования в области электродинамики пульсаров в основном ограничиваются решением модельных задач о вращении в вакууме тел с заданным замороженным магнитным полем [Дойч (1955), Пачини (1968), Ганн и Острикер (1969), Голдрейх и Юлиан (1969)].

Кроме того, даются ориентировочные оценки для плазмы, увлекаемой магнитным полем и вращающейся вместе с пульсаром вплоть до радиуса, где линейная скорость вращения начинает превосходить скорость света [Голд (1968; 1969); Голдрейх (1969)]. Два этих разных подхода дают величины одного порядка для скорости потери энергии и углового момента.

Объяснение этого важного совпадения будет дано ниже. Начнем с рассмотрения диполя с магнитным моментом \mathfrak{M} с осью, перпендикулярной к оси вращения.

Излучение энергии дается формулой

$$W = \frac{2}{3c^3} \mathfrak{M}^2 \omega^4; \quad (13.3.1)$$

момент силы, тормозящей вращение, равен

$$m = \frac{1}{\omega} \frac{dE}{dt} = \frac{2}{3c^3} \mathfrak{M}^2 \omega^3. \quad (13.3.2)$$