



Публикацию подготовил Всероссийский образовательный журнал "Потенциал" [www.potential.org.ru](http://www.potential.org.ru)



На фотографии слева направо: Старков Григорий, Дорошенко Андрей, Кудряшова Нина, Козел Станислав Миронович, Маша – гид команды России, Землянов Владислав, Трегубов Дмитрий

## **XL Международная олимпиада школьников по физике (Мексика, г. Мерида). 2009 год**

В этом году Международная олимпиада по физике проходила в Мексике в городе Мерида. В Мериду прибыло только 316 школьников из 69 стран. (Для сравнения заметим, что в прошлом году во Вьетнаме было 376 участников из 76 государств).

В сборную команду России вошли:

1. Трегубов Дмитрий – выпускник Кировского физико-математического лицея. Учителя-наставники физики Канин Павел Евгеньевич (учитель физики) и Гырдымов Михаил Владимирович (методист Центра дополнительного образования).

2. Землянов Владислав – выпускник гимназии г. Урай Ханты-Мансийского автономного округа. Учителя-наставник по физике Козловская Зоя Георгиевна.

3. Кудряшова Нина – выпускница Бийского лицея Алтайского края. Учителя-наставник по физике Аполонский Александр Николаевич, к. т. н., профессор.

4. Дорошенко Андрей – выпускник лицея № 92 г. Омска. Учителя-наставник по физике Афанасьева Юлика Александровна, к. ф.-м. н., учитель физики.

5. Старков Григорий – выпускник школы № 7 г. Ноябрьска Ямало-Ненецкого автономного округа. Учителя-наставник Ткачук Игорь Викторович.

Команду России возглавляли профессор Московского физико-технического института Станислав Миронович Козел и доцент МФТИ Валерий Павлович



Слободянин. В составе российской делегации в качестве наблюдателя работал доцент МФТИ Михаил Николаевич Осин.

Как и в прошлые годы, 8 «сборников», имеющих наивысший рейтинг, были приглашены на последние трёхнедельные летние сборы, на которых отрабатывались навыки экспериментальной работы на сложном современном оборудовании и дополнительно изучались элементы специальной теории относительности, волновой оптики, ядерной физики и ряд других тем, входящих в программу МФО.

Во время сборов с командой работали преподаватели кафедры общей физики МФТИ, СУНЦ МГУ, научные сотрудники институтов Российской Академии Наук, а также студенты Физтеха – победители Международных физических олимпиад прошлых лет.

В связи с длительным перелётом и заметной разницей во времени, которая составляет с Москвой 9 часов, сборная России прилетела в Мериду за день до официального начала олимпиады. Это позволило ребятам успешно пройти акклиматизацию и более комфортно перейти на новый режим.

Оба тура, как и в прошлом году, оказались крайне трудоёмкими.

Ниже в таблице приведён список из 11 лидирующих стран (согласно их рейтингу).

№	Страна	Медаль			Сумма баллов
		Золото	Серебро	Бронза	
1	Китай	5			216
2	Корея	4	1		186
3	Индия	4	1		180
4	Тайвань	3	2		179
5	США	4	1		176
<b>6</b>	<b>Россия</b>	<b>3</b>	<b>2</b>		<b>165</b>
7	Румыния	3	2		161
8	Сингапур	2	3		154
9	Таиланд	1	4		152
10	Индонезия	1	3	1	148
11	Япония	2	1	2	144

Как и в прошлые годы, на олимпиаде лидерство захватили страны из Юго-Восточной Азии. Команды этих стран устойчиво добиваются высоких результатов в Международных олимпиадах и по другим предметам.

На олимпиаде участникам было предложено три теоретических задачи и два экспериментальных задания. Каждая задача и задание оценивались из 10 баллов. Таким образом, максимальное количество баллов, которое мог набрать каждый из участников олимпиады, равнялось 50.

Ниже мы приводим несколько сокращённую версию задач теоретического тура. В следующем номере будут опубликованы экспериментальные задания.

### Теоретическая задача 1. Эволюция системы Земля-Луна

Учёные научились определять расстояние от Луны до Земли с большой точностью с помощью лазерного луча, отражающегося от спе-



циальных зеркал, установленных на поверхности Луны.

В ходе таких измерений учёные непосредственно определили, что Луна медленно удаляется от Земли. Это происходит потому, что из-за образования приливных волн момент импульса Земли передаётся Луне.

### 1. Сохранение момента импульса

Пусть  $L_1$  – полный момент импульса системы Земля-Луна. Сделаем следующие предположения.

1)  $L_1$  определяется только вращением Земли вокруг собственной оси и вращением Луны вокруг Земли.

2) Орбита Луны круговая, и Луна считается материальной точкой.



У пирамиды Майя

3) Ось вращения Земли и ось вращения Луны совпадают.

4) Для упрощения расчётов будем считать, что эти оси проходят через центр Земли. Во всех пунктах данной задачи моменты инерции, моменты сил и моменты импульса рассчитываются относительно этой оси.

5) Влиянием Солнца на движение рассматриваемой системы можно пренебречь.

1 а. Запишите для настоящего времени выражение для полного момента импульса системы Земля-Луна. Выразите его через момент инерции Земли  $I_3$ , угловую ско-

рость вращения Земли  $\omega_3$ , момент инерции Луны  $I_{Л_1}$  относительно земной оси и угловую скорость орбитального движения Луны  $\omega_{Л_1}$ .

Процесс передачи момента импульса от Земли к Луне прекратится, когда земные сутки и период обращения Луны будут иметь одинаковую продолжительность. К этому времени приливные подёмы воды, которые Луна вызывает на Земле, будут ориентированы вдоль прямой, соединяющей центры Земли и Луны, и поэтому момент силы исчезнет.

1 б. Запишите выражение для конечного значения полного момента импульса системы Земля-Луна  $L_2$ . Используйте те же предположения, что и в пункте 1 а. Выразите его через момент инерции Земли  $I_3$ , конечную угловую скорость вращения Земли и обращения Луны  $\omega_2$  и конечный момент инерции Луны  $I_{Л_2}$ .

1 с. Пренебрегая вкладом вращения Земли в конечную величину полного момента импульса, напишите уравнение, выражающее закон сохранения момента импульса.

### 2. Конечные расстояние и угловая скорость движения системы Земля-Луна

Будем считать, что орбита движения Луны вокруг Земли всё время остаётся круговой. Для конечного состояния:

2 а. Запишите уравнение, определяющее закон движения Луны по круговой орбите вокруг Земли. Выразите данное уравнение через расстояние  $D_2$  между центрами Земли и Луны, массу Земли  $M_3$ , угловую скорость  $\omega_2$  и гравитационную постоянную  $G$ .

2 б. Запишите выражения для расстояния между Землёй и Луной  $D_2$  и



для угловой скорости Земли  $\omega_2$  как функцию полного момента импульса системы  $L_1$ , масс Земли и Луны  $M_3$  и  $M_{\text{Л}}$  соответственно и гравитационной постоянной  $G$ .

2 с. Запишите выражение для угловой скорости  $\omega_2$  системы Земля-Луна через известные параметры  $L_1$ ,  $M_3$ ,  $M_{\text{Л}}$  и  $G$ .

Найдите численные значения  $D_2$  и  $\omega_2$ . Для этого вычислите момент инерции Земли.

2 d. Запишите выражение для момента инерции Земли  $I_3$ , предполагая, что она является шаром с плотностью  $\rho_1$  от центра до расстояния  $r_1$  и шаровым слоем с плотностью  $\rho_0$  от расстояния  $r_1$  до расстояния до поверхности  $r_0$  (рис. 1).

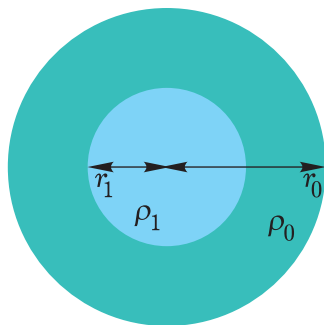


Рис. 1. Земля как шар и шаровой слой с двумя плотностями  $\rho_1$  и  $\rho_0$

2 e. Рассчитайте момент инерции Земли  $I_3$ , используя следующие численные значения:

$$\rho_1 = 1,3 \cdot 10^4 \text{ кг} \cdot \text{м}^{-3}, \quad r_1 = 3,5 \cdot 10^6 \text{ м},$$

$$\rho_0 = 4,0 \cdot 10^3 \text{ кг} \cdot \text{м}^{-3}, \quad r_0 = 6,4 \cdot 10^6 \text{ м}.$$

2 f. Оцените численное значение полного момента импульса рассматриваемой системы  $L_1$ .

Массы Земли и Луны равны

$M_3 = 6,0 \cdot 10^{24} \text{ кг}$  и  $M_{\text{Л}} = 7,3 \cdot 10^{22} \text{ кг}$  соответственно. В настоящее время расстояние между Землёй и Луной равно  $D_1 = 3,8 \cdot 10^8 \text{ м}$ . Угловая скорость вращения Земли вокруг собственной оси составляет  $\omega_{31} = 7,3 \cdot 10^{-5} \text{ с}^{-1}$ . Угловая скорость обращения Луны вокруг Земли  $\omega_{\text{Л1}} = 2,7 \cdot 10^{-6} \text{ с}^{-1}$ . Гравитационная постоянная  $G = 6,7 \cdot 10^{-11} \text{ м}^3 \cdot \text{кг}^{-1} \cdot \text{с}^{-2}$ .

2 g. Найдите конечное расстояние  $D_2$  в метрах и в единицах расстояния от Земли до Луны в настоящее время  $D_1$ .

2 h. Найдите конечную угловую скорость  $\omega_2$  в  $\text{с}^{-1}$  и конечную продолжительность суток в единицах нынешних суток.

Найдите отношение конечного момента импульса Земли к моменту импульса Луны. Это должна быть малая величина.

2 i. Найдите отношение конечного углового момента Земли к конечному угловому моменту Луны.

### 3. Насколько Луна удаляется за год?

Теперь найдите, насколько Луна удаляется от Земли каждый год. Для этого определите момент силы, действующей на Луну в настоящее время. Предположите, что приливные волны можно заменить двумя материальными точками массами  $m$ , расположенными на поверхности Земли (рис. 2). Пусть  $\theta$  – угол между линией, соединяющей места наибольшего подъёма, и линией, соединяющей центры Земли и Луны.

3 a. Найдите модуль силы  $F_c$ , действующей на Луну со стороны ближайшей к ней точечной массы.

3 b. Найдите модуль силы  $F_f$ , действующей на Луну со стороны

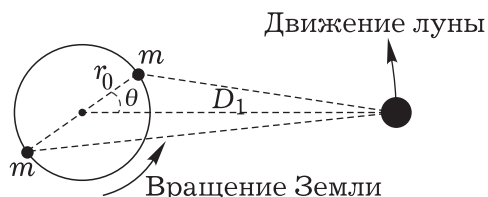


Рис. 2. Схема для определения моментов сил, которые действуют на Луну и вызываются подъёмом воды на Земле

отдалённой от неё точечной массы.

3 c. Найдите модуль  $\tau_c$  момента силы, действующего на Луну со стороны ближайшей к ней точечной массы.

3 d. Найдите модуль  $\tau_f$  момента силы, действующего на Луну со стороны отдалённой от неё точечной массы.

3 e. Найдите полный момент силы  $\tau$  от двух масс. Так как  $r_0 \ll D_1$ , выпишите выражение до первого значимого порядка по  $r_0/D_1$ . Считайте, что  $(1+x)^a \approx 1+ax$  при  $x \ll 1$ .

3 f. Вычислите численное значение полного момента силы, принимая во внимание, что  $\theta=3^\circ$  и  $m=3,6 \cdot 10^{16}$  кг (заметьте, что эта масса составляет примерно  $10^{-8}$  от массы Земли).

Найдите, насколько в настоящее время расстояние от Земли до Луны изменяется за год. Для этого выразите момент импульса Луны через  $M_L$ ,  $M_Z$ ,  $D_1$  и  $G$ .

3 g. Найдите численное значение увеличения расстояния между Землёй и Луной за год в настоящее время.

3 h. Найдите численное значение уменьшения угловой скорости вращения Земли  $\omega_{E1}$  и увеличение продолжительности земных суток за год.

#### 4. Куда уходит энергия?

В противоположность моменту импульса, который сохраняется,

полная энергия системы не сохраняется.

4 a. Запишите выражение для полной (кинетической и гравитационной) энергии  $E$  системы Земля-Луна в настоящее время. Выразите его через  $I_Z$ ,  $\omega_{Z1}$ ,  $M_L$ ,  $M_Z$ ,  $D_1$  и  $G$ .

4 b. Запишите выражение для изменения  $\Delta E$  этой энергии  $E$  как функцию изменения параметров  $D_1$  и  $\omega_{Z1}$ . Оцените численное значение величины  $\Delta E$  за год, используя величины изменения  $D_1$  и  $\omega_{Z1}$ , найденные в пунктах 3 g и 3 h.

Проверьте, что эти потери энергии связаны с переходом механической энергии в тепловую в процессе подъёма и опускания воды в каждой приливной волне. Считайте, что изменение потенциальной энергии при подъёме одного горба приливной волны эквивалентно подъёму слоя воды толщиной  $h=0,5$  м, покрывающего всю поверхность Земли (для упрощения можно считать, что вся Земля покрыта водой) в среднем на высоту 0,5 м. Это случается дважды в день. Далее считайте, что 10% этой гравитационной энергии переходит в теплоту благодаря наличию вязкости при опускании воды. Считайте плотность воды равной  $\rho_v=1,0 \cdot 10^3$  кг  $\cdot$  м $^{-3}$ , ускорение свободного падения на поверхности Земли  $g=9,8$  м  $\cdot$  с $^{-2}$ .

4 c. Чему равна масса этого поверхностного слоя воды?

4 d. Вычислите величину потери этой энергии за год. Сравните полученное значение с потерями энергии, рассчитанными ранее (в п. 4 b).



## Теоретическая задача 2.

### Лазерное охлаждение атомов и «оптическая патока»

Термины «лазерное охлаждение» и «оптическая патока» относятся к охлаждению (замедлению) пучка нейтральных атомов с помощью распространяющихся в противоположных направлениях лазерных пучков одной и той же частоты.

Область захвата, называемая «оптической патокой», лежит на пересечении трёх взаимно перпендикулярных пар противоположно направленных лазерных пучков. Оптическая диссипативная сила (трение) напоминает силу вязкости, действующую на тело, которое движется сквозь патоку.

#### Часть 1. Основы лазерного охлаждения

Для простоты рассмотрим одномерную задачу, то есть не будем принимать во внимание оси  $y$  и  $z$ . Пусть атом с массой  $m$  движется в направлении  $+x$  со скоростью  $v$  и обладает двумя внутренними энергетическими состояниями с разницей энергий  $\hbar\omega_0$ , где  $\hbar = h/2\pi$  (рис. 3). Первоначально он находится в нижнем энергетическом состоянии, и его энергию можно принять равной нулю. Луч лазера с частотой  $\omega_L$  распространяется в направлении  $-x$  и взаимодействует с атомом. Пучок лазера состоит из большого числа фотонов, каждый из которых обладает энергией  $\hbar\omega_L$  и импульсом  $-\hbar q$  (рис. 3). Атом может поглотить фотон и после этого излучить другой фотон за счёт спонтанного излучения. Вероятность спонтанного излучения в направлении  $+x$  и  $-x$  одна и та же. Атомы движутся с нерелятивистскими скоростями  $v \ll c$  (где  $c$  – скорость света). Также имейте в виду, что  $\hbar q/mv \ll 1$ , то есть импульс атома значительно больше импульса оди-ночного фотона. При написании ответов приводите лишь результаты, линейные по отношению к указанным величинам (т. е. сохраняйте в ответах лишь величины первого порядка

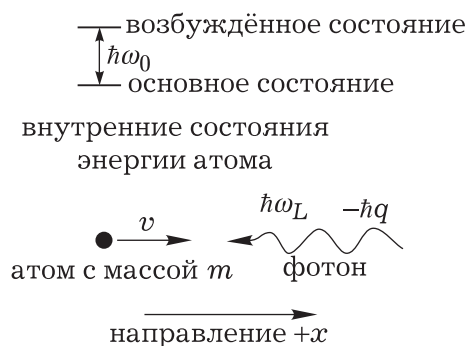


Рис. 3

малости).

Пусть частота лазера  $\omega_L$  такова, что для движущегося атома она находится в резонансе с частотой внутреннего перехода. Ответьте на следующие вопросы.

#### 1. Поглощение

1 а. Запишите условие резонансного поглощения фотона.

1 б. Запишите выражение для импульса атома  $p_{\text{ат}}$  после поглощения фотона в лабораторной системе отсчёта.

1 с. Запишите выражение для полной энергии атома  $\varepsilon_{\text{ат}}$  после поглощения фотона в лабораторной системе отсчёта.

#### 2. Спонтанное излучение фотона в направлении $-x$

Через некоторое время после





поглощения фотона атом может излучить другой фотон в направлении  $-x$ .

2 а. Запишите выражение для энергии фотона  $\varepsilon_{\text{ф}}$ , излучённого в направлении  $-x$  в лабораторной системе отсчёта.

2 б. Запишите выражение для импульса фотона  $p_{\text{ф}}$ , излучённого в направлении  $-x$  в лабораторной системе отсчёта.

2 с. Запишите выражение для импульса атома  $p_{\text{ат}}$  после процесса излучения фотона в направлении  $-x$  в лабораторной системе отсчёта.

2 д. Запишите выражение для полной энергии атома  $\varepsilon_{\text{ат}}$  после процесса излучения фотона в направлении  $-x$  в лабораторной системе отсчёта.

### 3. Спонтанное излучение фотона в направлении $+x$

Через некоторое время после поглощения фотона другой атом может излучить фотон в направлении  $+x$ .

3 а. Запишите выражение для энергии фотона  $\varepsilon_{\text{ф}}$ , излучённого в направлении  $+x$  в лабораторной системе отсчёта.

3 б. Запишите выражение для импульса фотона  $p_{\text{ф}}$ , излучённого в направлении  $+x$  в лабораторной системе отсчёта.

3 с. Запишите выражение для импульса атома  $p_{\text{ат}}$  после процесса излучения фотона в направлении  $+x$  в лабораторной системе отсчёта.

3 д. Запишите выражение для полной энергии атома  $\varepsilon_{\text{ат}}$  после процесса излучения фотона в направлении  $+x$  в лабораторной системе отсчёта.

### 4. Усреднённое излучение после поглощения

Имейте в виду, что спонтанное

излучение фотона происходит с одинаковой вероятностью в направлениях  $-x$  или  $+x$ .

4 а. Запишите выражение для средней энергии излучённого фотона  $\varepsilon_{\text{ф}}$ .

4 б. Запишите выражение для среднего значения импульса излучённого фотона  $p_{\text{ф}}$ .

4 с. Запишите выражение для средней энергии атома  $\varepsilon_{\text{ат}}$  после процесса излучения фотона.

4 д. Запишите выражение для среднего значения импульса атома  $p_{\text{ат}}$  после процесса излучения фотона.

### 5. Передача энергии и импульса

Если принять, что процесс поглощения и излучения одного фотона происходит так, как он описан выше, в среднем существует передача энергии и импульса от лазерного излучения к атому.

5 а. Запишите выражение для среднего изменения энергии атома  $\Delta\varepsilon$  в результате полного процесса поглощения и излучения фотона.

5 б. Запишите выражение для среднего изменения импульса атома  $\Delta p$  в результате полного процесса поглощения и излучения фотона.

### 6. Передача энергии и импульса лазерным пучком, распространяющимся в направлении $+x$

Пусть лазерный луч с частотой  $\omega_L$  распространяется в направлении  $+x$ , в то время как атом движется в направлении  $+x$  со скоростью  $v$ . Предполагая наличие резонансных условий между внутренним переходом атома и лазерным излучением, ответьте на следующие вопросы.

6 а. Запишите выражение для среднего изменения энергии атома  $\Delta\varepsilon$  в результате полного процесса поглощения и излучения фотона.



6 б. Запишите выражение для среднего изменения импульса атома

## Часть 2. Диссипация энергии и явление «оптической патоки»

Квантовые процессы в природе имеют внутренне присущую им неопределённость. Поэтому из-за того, что время между поглощением и излучением фотона *конечно*, резонансное условие не должно выполняться *точно*, как мы предполагали до сих пор. То есть частоты лазерных пучков  $\omega_L$  и  $\omega'_L$  могут быть произвольными, но поглощение и излучение всё равно будут происходить, правда, с различными (квантовыми) вероятностями, и наибольшая вероятность будет соответствовать точному резонансу. Среднее время между поглощением и излучением одного фотона называется временем жизни возбуждённого уровня и обозначается  $\Gamma^{-1}$ .

Рассмотрим коллектив из  $N$  атомов, *покоящихся* в лабораторной системе отсчета, и луч лазера с частотой  $\omega_L$ , который с ними взаимодействует. Атомы поглощают и излучают непрерывно, так что в среднем имеется  $N_{\text{воз}}$  атомов в возбуждённом состоянии (и  $N - N_{\text{воз}}$  в основном). Квантово-механическое рассмотрение приводит к следующему результату:

$$N_{\text{воз}} = N \frac{\Omega_R^2}{(\omega_0 - \omega_L)^2 + \frac{\Gamma^2}{4} + 2\Omega_R^2},$$

где  $\omega_0$  – резонансная частота атомного перехода, а  $\Omega_R$  – так называемая частота Раби;  $\Omega_R^2$  пропорциональна *интенсивности* лазерного пучка. Как уже было сказано, эта величина отлична от нуля, даже если резонансная частота  $\omega_0$  отличается от частоты лазерного пучка  $\omega_L$ . Другой способ выражения того же результата

$\Delta p$  в результате полного процесса поглощения и излучения фотона.

состоит в том, что количество процессов поглощения-излучения в единицу времени равно  $N_{\text{воз}}\Gamma$ .

Рассмотрим физическую ситуацию (рис. 4), где два распространяющихся в противоположных направлениях лазерных пучка имеют *одинаковую*, но *произвольную* частоту  $\omega_L$ , и взаимодействуют с газом из  $N$  атомов, которые движутся в направлении  $+x$  со скоростью  $v$ .

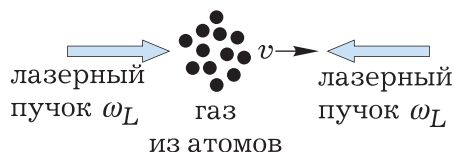


Рис. 4

## 7. Сила, действующая на атомный пучок со стороны лазеров

7 а. Используя предыдущую информацию, найдите силу, с которой лазерные пучки действуют на атомы. Считайте, что  $mv \gg \hbar q$ .

## 8. Предел малой скорости

Предполагая, что скорость атомов достаточно мала, можно получить выражение для силы в первом порядке малости по  $v$ .

8 а. Найдите выражение для силы, полученной в вопросе 7 а для этого приближения.

Используя этот результат, вы можете получить условия для ускорения или замедления атомов излучением, или для отсутствия эффекта.

8 б. Запишите условие для получения положительной силы (ускорение атомов).

8 с. Запишите условие получения нулевой силы.

8 d. Запишите условие получения





отрицательной силы (замедление атомов).

8 е. Теперь предположим, что атомы движутся со скоростью  $-v$  (в направлении  $-x$ ). Запишите условие получения отрицательной силы (замедления атомов).

### 9. «Оптическая патока»

В случае отрицательной силы возникает диссипация (трение). Предположим, что первоначально при  $t=0$  газ из атомов имеет скорость  $v_0$ .

9 а. В пределе малых скоростей найдите скорость атомов через время  $\tau$  после включения лазера.

9 б. Теперь предположите, что газ из атомов находится в тепловом равновесии при температуре  $T_0$ . Найдите температуру  $T$  после того, как пучки были выключены через время  $\tau$ .

*Примечание.* Это приближение нельзя использовать для достижения произвольно низкой температуры.

## Теоретическая задача 3. Почему звёзды такие большие?

Большинство обычных звёзд светит, потому что в их центральной части происходят реакции термоядерного синтеза, в результате которых водород превращается в гелий.

В этой задаче вам предстоит показать, что звёзды должны быть достаточно большими, чтобы в них могли протекать реакции синтеза на основе водорода, и получить минимально необходимые для этого массу и радиус звезды.

### 1. Классическая оценка температуры в центре звёзд

Предположим, что звезда состоит из ионизированного водорода (количество электронов равно количеству протонов), который ведёт себя как идеальный газ. С классической точки зрения для осуществления реакции синтеза два протона должны сблизиться на расстояние  $10^{-15}$  м, чтобы сильное ядерное взаимодействие, обеспечивающее их притяжение, стало доминировать.

### 2. Оценка температуры в центре звёзд на основе классической физики

Для того чтобы ядра сблизить, необходимо преодолеть кулоновское

отталкивание. Примем, что два протона (точечных заряда) движутся навстречу друг другу со среднеквадратичной скоростью теплового движения  $v_{\text{ср.кв}}$ .

2 а. Какой должна быть температура газа  $T_c$ , чтобы расстояние максимального сближения  $d_c$  равнялось  $10^{-15}$  м?

### 3. Почему предыдущая оценка температуры неверна

Выполним независимые оценки температуры в центре звезды. Звёзды находятся в равновесии, так как сила тяжести уравнивается направленной наружу силой давления. Для слоя газа на расстоянии  $r$  от центра звезды условие гидростатического равновесия имеет вид:

$$\frac{\Delta P}{\Delta r} = - \frac{G M_r \rho_r}{r^2},$$

где  $\Delta P$  – разность давлений газа на слое толщиной  $\Delta r$  на расстоянии  $r$  от центра,  $G$  – постоянная всемирного тяготения,  $M_r$  – масса звёздного вещества внутри сферы радиуса  $r$ ,  $\rho_r$  – плотность газа в слое на расстоянии  $r$  от центра звезды.



Разность давлений  $P_c$  в центре звезды и  $P_0$  на её поверхности, равная  $\Delta P \approx P_0 - P_c$ , может быть оценена как  $\Delta P \approx -P_c$ , поскольку  $P_c \gg P_0$ . В том же приближении  $\Delta r \approx R$ , где  $R$  – полный радиус звезды, и  $M_r \approx M_R = M$ , где  $M$  – полная масса звезды. Плотность звёздного вещества на расстоянии  $r$  от центра звезды можно оценить её значением в центре, т. е.  $\rho_r \approx \rho_c$ . Полагая, что давление можно определить как давление идеального газа, выполните следующее.

3 а. Запишите выражение для температуры  $T_c$  в центре звезды, выразив её через радиус звезды, её массу и физические константы. Теперь проверим справедливость этой оценки.

3 б. Используя выражение из 2 а, выразите отношение  $M/R$  для звезды только через  $T_c$  и физические константы.

3 с. Используйте значение  $T_c$  из пункта 1 а и найдите численное значение  $M/R$  для звезды.

3 д. Вычислите отношение  $M(S)/R(S)$  для Солнца и убедитесь, что оно значительно меньше величины, полученной в пункте 2 с.

#### 4. Оценка температуры в центре звезды на основе квантовой физики

Значительное несоответствие, обнаруженное в пункте 3 д, указывает, что классическая оценка для  $T_c$ , полученная в пункте 2 а, неправильна. Это несоответствие удаётся устранить, если учесть квантовые эффекты. Они состоят в том, что протоны ведут себя как волны, и отдельный протон локализуется на расстоянии порядка длины волны де Бройля  $\lambda_p$ . Поэтому если расстояние макси-

мального сближения протонов  $d_c$  оказывается близким к  $\lambda_p$ , протоны в квантовом смысле перекрываются и могут сливаться.

4 а. Полагая, что условие  $d_c = \lambda_p / \sqrt{2}$  обеспечивает возможность синтеза, для протонов со скоростью  $v_{\text{ср.кв.}}$  запишите выражение для  $T_c$ , используя только физические постоянные.

4 б. Получите численное значение температуры  $T_c$ , найденной в пункте 4 а.

4 с. Используя значение  $T_c$ , полученное в пункте 4 б, и формулу, полученную в пункте 3 б, численно определите значение отношения  $M/R$  для звезды. Убедитесь, что это значение достаточно близко к определённому для Солнца отношению  $M(S)/R(S)$ .

Звёзды главной последовательности удовлетворяют этому отношению в широком интервале масс. Следовательно, квантовая оценка температуры в центре Солнца правильна.

#### 5. Отношение массы к радиусу для звёзд

5 а. Покажите, что для любой звезды, в которой происходит синтез на основе водорода, отношение её массы  $M$  к радиусу  $R$  – величина постоянная, определяемая лишь физическими константами. Запишите выражение  $M/R$  для звёзд, в которых происходит синтез на основе водорода.

#### 6. Масса и радиус самых маленьких звёзд

Результат, полученный в пункте 5 а, предполагает, что если для звёзд выполнено найденное соотношение, то они могут иметь любую массу. Это неверно.



Газ внутри обычных звёзд, в которых происходит синтез на основе водорода, ведёт себя как идеальный. Это означает, что характерное расстояние *между электронами*  $d_e$  в среднем должно быть больше, чем длина волны де Бройля для электронов  $\lambda_e$ . Если электроны находятся ближе друг к другу, они оказываются в так называемом вырожденном состоянии, что приводит к иному поведению звёзд. Заметьте, что электроны и протоны внутри звезды рассматриваются по-разному. Для протонов волны де Бройля должны перекрываться, чтобы начался синтез, а для электронов перекрытия не должно быть, чтобы их можно было считать идеальным газом.



Абсерватория Майя

Плотность звёздного вещества возрастает с уменьшением расстояния до центра звезды. Тем не менее, для оценки по порядку величины считайте, что его плотность постоянна. Можно также воспользоваться тем, что  $m_p \gg m_e$ .

6 а. Запишите уравнение для  $n_e$  – средней концентрации электронов в звезде.

6 б. Запишите уравнение для  $d_e$  – характерного расстояния между электронами внутри звезды.

6 с. Используя условие  $d_e \geq \frac{\lambda_e}{\sqrt{2}}$ ,

запишите выражение для наименьшего возможного радиуса обычной звезды. Считайте, что температура звезды равна температуре в её центре.

6 д. Вычислите значение радиуса наименьшей обычной звезды, выраженное как в метрах, так и нормированное на радиус Солнца.

6 е. Вычислите массу наименьшей обычной звезды как в килограммах, так и в массах Солнца.

#### 7. Синтез на основе ядер гелия в старых звёздах

Когда звёзды стареют, они сжигают почти весь водород, превращая его в гелий (He). Чтобы свечение продолжалось, в них должен осуществляться синтез более тяжёлых элементов из гелия. В ядре гелия два протона и два нейтрона, поэтому его заряд равен двум зарядам протона, а масса примерно в 4 раза больше, чем у протона. Мы уже видели, что условие слияния двух протонов имеет вид

$$d_c = \frac{\lambda_p}{\sqrt{2}}.$$

7 а. Записав аналогичное условие для ядер гелия, найдите среднеквадратичную скорость ядер гелия  $v_{\text{ср.кв.}}(\text{He})$  и температуру  $T(\text{He})$ , необходимую для синтеза на основе гелия.

Материал предоставили В.П. Слободянин, С.М. Козел.