

Решения задач.

Конечно, первое впечатление от приведенных условий – «Шок и трепет!». Действительно, во-первых, условия занимают 6 страниц¹ убогистого текста, да еще в придачу 2 страницы титульного листа и плюс листы для ответов! Во-вторых, темы совсем не привычные: где брусок на наклонной плоскости, где диаграммы (P, V) , где электрические цепи с тремя резисторами, где тонкие линзы? Но это же международная олимпиада, поэтому «глаза боятся, а руки делают!». Или должны что-то делать. Поэтому попытаемся успокоиться и еще раз внимательно начнем читать условия, размышлять и ... решать.

Задача 1.

Не будем пугаться приведенных интегралов (тем более, что их значения приведены в условии), подумает о смысле того, что требуется найти – тем более, что мы солнышка не видели? Лампочка, но только большая.

A1. Для многих удивительно, но излучение Солнца хорошо описывается моделью абсолютно черного тела. Что мы про это излучение знаем? Функция, описывающая спектр такого излучения была получена еще в 1900 году Максом Планком, ее вывод фактически явился рождением квантовой физики. Но еще до этого был установлен закон Стефана-Больцмана – суммарная мощность потока теплового излучения пропорциональна 4 степени абсолютной температуры! Заглянем в лист физических постоянных (не зря же авторы задач его нам выдали), нет ли там чего-нибудь полезного? Конечно – приведена постоянная Стефана-Больцмана σ . Осталось вспомнить, что это такое². Энергия, испускаемая площадкой единичной площади в единицу времени определяется этим законом. Что еще известно³ – L_s , полная энергия, испускаемая всей поверхностью Солнца в единицу времени (то есть мощность)! Площадь поверхности Солнца найдем без труда, поэтому

$$L_s = 4\pi R_s^2 \sigma T_s^4, \quad (1)$$

Откуда находим:

$$T_s = \sqrt[4]{\frac{L_s}{4\pi R_s^2 \sigma}}. \quad (2)$$

Осталось подставить численные значения, вспомнить, что корень четвертой степени это «два раза корень квадратный», подсчитать и правильно округлить (до трех значащих цифр – как светимость и радиус Солнца в условии). В итоге $T_s = 5,76 \cdot 10^3 \text{ K}$.

Не вредно и помнить, что температура поверхности Солнца около шести тысяч градусов – поэтому ответ очень похож на правильный.

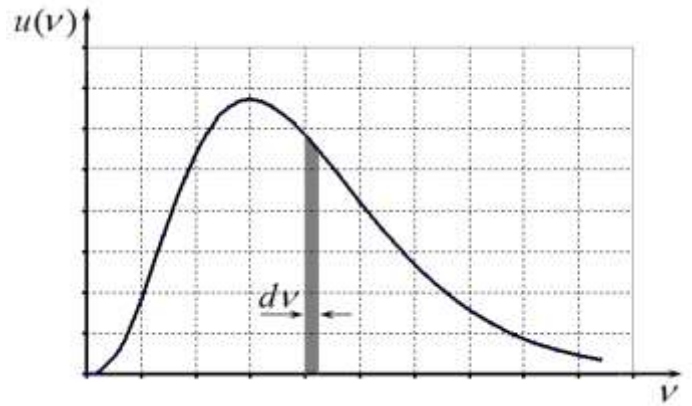
Изучение законов теплового излучения: Кирхгофа, Вина, Рэля-Джинса, Стефана – Больцмана не входит в программу средней школы в нашей стране. Но эти вопросы перечислены в программе Международной физической олимпиады, поэтому не должны «пугать» участников этой олимпиады.

¹ В данной книжке – еще больше, в оригинале шрифт и рисунки были поменьше!

² Подсказку (для тех, кто от волнения все забыл) может дать размерность этой величины $\frac{\text{Вт}}{\text{м}^2 \cdot \text{К}^4}$!

³ Интересна также «филологическая» часть задачи: понять смысл обозначений. В данном случае – почти очевидно – индекс «S» это просто Sun – Солнце.

Далее следует разобраться с приведенной функцией $u(\nu)$ - ее смысл указан в условии задачи: мощность, излучаемая с площадки единичной площади в единичном Интервале. Схематически изобразим график этой функции: тем более что сделать это не сложно: при малых частотах экспонента близка к единице, поэтому функция возрастает пропорционально ν^3 , при больших частотах экспонента убывает быстрее любой степенной функции, поэтому и приведенная функция монотонно убывает до нуля (рис. 1). Если умножить значение $u(\nu)$ на малую ширину некоторого диапазона частот $d\nu$, то получим мощность, излучаемую в этом спектральном интервале, графически эта мощность равна площади по кривой (на рис. 1 заштрихована).



Следовательно, полная мощность, излучаемая с площадки единичной площади равна, площади под графиком функции $u(\nu)$, т.е. интегралу от этой функции во всем диапазоне частот $\nu \in [0, \infty]$. В формуле, приведенной в условии задачи, учтено, что полный поток энергии, излучаемой Солнцем, равномерно пересекает сферу с радиусом, равным радиусу земной орбиты⁴. Поэтому в ней стоит отношение квадратов радиуса Солнца к радиусу орбиты Земли.

A2. Таким образом, мощность излучения, падающего⁵ на поверхность солнечной ячейки, равна интегралу

$$P_{in} = \int_0^{\infty} u(\nu) d\nu = \int_0^{\infty} A \frac{R_S^2}{d_S^2} \cdot \frac{2\pi h}{c^2} \nu^3 \exp\left(-\frac{h\nu}{kT_S}\right) d\nu = \frac{12\pi k^4}{c^2 h^3} T_S^4 \cdot A \frac{R_S^2}{d_S^2} \quad (2)$$

Примечание. Этот результат можно также получить, используя значение суммарной мощности излучения Солнца, вычислив, какая его часть попадает на солнечный элемент. Авторы задачи также предусмотрели этот простейший вариант решения:

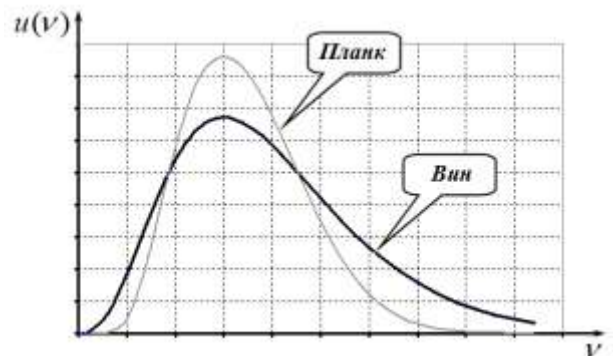
$$P_{in} = L_S \frac{A}{4\pi d_S^2}. \quad (3)$$

Эта формула дает более точный результат, чем формула (2), так как не использует приближение Вина!

Спектр излучения Солнца, как абсолютно черного тела точно описывается формулой Планка, которая имеет вид

$$u(\nu) = \frac{2\pi h}{c^2} \nu^3 \frac{1}{\exp\left(\frac{h\nu}{kT_S}\right) + 1}.$$

Формула Вина следует из нее, если пренебречь единицей в знаменателе. Понятно почему, авторы предпочитают использовать приближенную формулу – при интегрировании точной формулы Планка возникают серьезные математические



⁴ Важно не перепутать: d_S - это distance, а не диаметр, поэтому distance равен радиусу.

⁵ Подсказка для расшифровки обозначения P_{in} - «incident» - падающий.

проблемы. Для сравнения приведем графики функции Планка и функции Вина (Рис.3). Если все же использовать точную формулу, то в результате интегрирования в формуле (2) коэффициент $12\pi \approx 37,7$ следует заменить на коэффициент $\frac{2\pi^5}{15} \approx 40,1$. Различие – менее 10%.

Тем не менее, более точный и простой результат (3) оценивался ниже, чем официальный, рассчитанный по формуле (2): очень уж хотелось авторам задач заставить участников провести интегрирование!

А3. Для того, чтобы получить следующие 0,2 балла, следует вспомнить, что энергия фотона определяется формулой $E = h\nu$, Тогда число фотонов в единичном спектральном интервале будет равно

$$n_\gamma(\nu) = \frac{u(\nu)}{h\nu} = A \frac{R_s^2}{d_s^2} \cdot \frac{2\pi}{c^2} \nu^2 \exp\left(-\frac{h\nu}{kT_s}\right) \quad \text{вч} \quad (4)$$

Разберемся теперь с полупроводниковым солнечным элементом и его КПД. Авторы предлагают простейшую модель: если энергия фотона меньше ширины запрещенной зоны⁶ E_g , то он не поглощается (его энергия теряется), все фотоны с энергией большей, чем E_g полностью поглощаются, но полезной оказывается только энергия E_g (избыток энергии фотона теряется). Поэтому «полезная» мощность⁷ равна произведению числа фотонов, поглощенных в единицу времени, на энергию E_g . Все эти рассуждения переводятся на математический язык как

$$P_{out} = h\nu_g \int_{\nu_g}^{\infty} n_\gamma(\nu) d\nu = h\nu_g \int_{\nu_g}^{\infty} A \frac{R_s^2}{d_s^2} \cdot \frac{2\pi}{c^2} \nu^2 \exp\left(-\frac{h\nu}{kT_s}\right) d\nu \quad (5)$$

Подстановку $\frac{h\nu}{kT_s} = x$, приводит интеграл к виду, заданному в условии задачи:

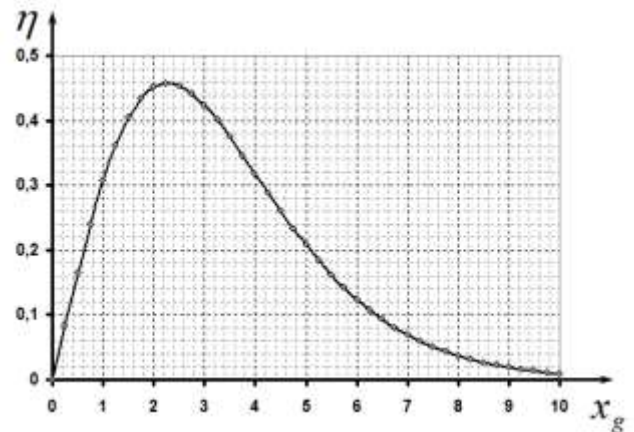
$$\begin{aligned} P_{out} &= h\nu_g \int_{\nu_g}^{\infty} A \frac{R_s^2}{d_s^2} \cdot \frac{2\pi}{c^2} \nu^2 \exp\left(-\frac{h\nu}{kT_s}\right) d\nu = kT_s \frac{h\nu_g}{kT_s} A \frac{R_s^2}{d_s^2} \cdot \frac{2\pi}{c^2} \left(\frac{kT_s}{h}\right)^3 \int_{x_g}^{\infty} x^2 e^{-x} dx = \\ &= kT_s A \frac{R_s^2}{d_s^2} \cdot \frac{2\pi}{c^2} \left(\frac{kT_s}{h}\right)^3 x_g (x_g^2 + 2x_g + 2) e^{-x_g} \end{aligned} \quad (6)$$

Заметим, что для вычисления этого интеграла нужна только аккуратность в алгебраических преобразованиях, а также представление о том, что такое интеграл, и понимание того, какой интеграл необходимо вычислить ... и за это целый балл!

А5. Следующие две десятых балла дает зацементированное в подсознании наших учеников определение: «КПД – работа полезная, на работу затраченную», точнее

$$\eta = \frac{P_{out}}{P_{in}} = \frac{1}{6} x_g (x_g^2 + 2x_g + 2) e^{-x_g}. \quad (7)$$

А6. Вспоминаем уроки алгебры, и по известным правилам строим график этой функции. Опуская подробности, приводим этот график (рис. 3). Хорошо строить графики, сидя дома за компьютером – на



⁶ «band gap» - отсюда индекс «g»

⁷ P_{out} : «output» - мощность на выходе.

олимпиаде и на бумаге это делать несколько сложнее!

A7. Максимуму функции соответствует нулевое значение производной⁸, поэтому для нахождения точки максимума следует решить уравнение (правда, сначала его надо получить):

$$\begin{aligned} \frac{d\eta}{dx_g} &= \frac{1}{6} \frac{d}{dx_g} \left((x_g^3 + 2x_g^2 + 2x_g) e^{-x_g} \right) = \\ &= \frac{1}{6} (3x_g^2 + 4x_g + 2) e^{-x_g} - \frac{1}{6} (x_g^3 + 2x_g^2 + 2x_g) e^{-x_g} = \frac{1}{6} (-x_g^3 + x_g^2 + 2x_g + 2) e^{-x_g} = 0 \end{aligned} \quad (8)$$

Полученное кубическое уравнение необходимо решить численно, любым из известных методов (например, методом Ньютона, простой итерации, белинием отрезка пополам, «научного тыка»). Приведем для примера решение методом простой итерации. Из уравнения

$$-x^3 + x^2 + 2x + 2 = 0 \quad (9)$$

выразим

$$x = \sqrt[3]{x^2 + 2x + 2} \quad (10)$$

Выберем начальное приближение (очень грубо) $x_{(0)} = 1$ и проведем по формуле (10) подсчет последующих приближений

$$x_{(1)} = 1,710$$

$$x_{(2)} = 2,028$$

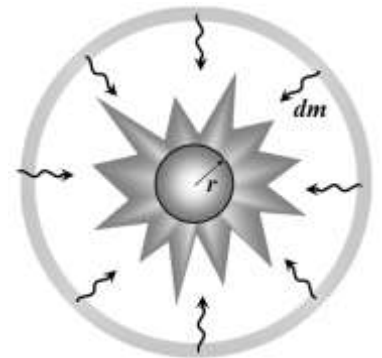
$$x_{(3)} = 2,167$$

$$x_{(4)} = 2,226$$

Видим, что разность между третьим и четвертым приближением меньше 0,1, поэтому с этой погрешностью корнем уравнения можно считать значение $x \approx 2,2$. Большее число итераций по формуле (10) дает значение $x \approx 2,26953$.

A8. Для заданной ширины запрещенной зоны $E_g = 1,11$ эВ, величина $x_g = 2,23$, что дает значение КПД, близкое к максимально возможному $\eta = 0,46$.

A9. для расчета гравитационной энергии рассмотрим следующий процесс. Пусть в некоторый момент времени радиус растущей звезды равен r , а ее масса $m = \frac{4}{3} \pi r^3 \rho$, соответственно; ρ - плотность звездной материи, которая в данном случае полагается постоянной. Некоторый слой протозвездной материи массы dm падает из бесконечности на поверхность звезды. При его падении выделится тепловая энергия, равная уменьшению потенциальной энергии⁹ гравитационного взаимодействия



$$d\Omega = -G \frac{mdm}{r} \quad (11)$$

Обратите внимание – при бесконечном расстоянии между телами энергия их взаимодействия равна нулю, при уменьшении расстояния она уменьшается (!), поэтому становится отрицательной. Следовательно, гравитационная энергия звезды

⁸ В нашем изложении мы опускаем большинство очевидных математических преобразований. Однако в данном пункте мы их приводим полностью, что у читателей проявилось чувство уважения к членам нашей команды, которые все-таки успели за отведенное время их проделать!

⁹ Разгадать загадку, почему энергия обозначена Ω , мы не в состоянии! Может просто буква красивая, и похожа на подкову, приносящую счастье?

отрицательна, а выделяющаяся теплота, естественно положительна. Небольшой парадокс (для гуманитариев) – когда были далеко – никакой энергии ни гравитационной, ни тепловой; сблизилась – появилась и гравитационная, и тепловая!

Полную гравитационную энергию можно рассчитать, проинтегрировав выражение (11):

$$\Omega = -\int_0^{R_s} G \frac{mdm}{r} = -\int_0^{R_s} G \left(\frac{4}{3} \pi r^3 \rho \right) \frac{4\pi r^2 \rho dr}{r} = -\frac{3}{5} G \frac{M_s^2}{R_s}. \quad (12)$$

Здесь $dm = 4\pi r^2 \rho dr$ - увеличение массы Солнца, при увеличении его радиуса на dr .

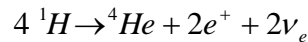
A10. Подстановка численных значений дает оценку времени¹⁰ возможного свечения Солнца за счет его гравитационной энергии

$$\tau_{KH} = -\frac{\Omega}{L_s} = \frac{3GM_s^2}{5L_s R_s} \approx 1,88 \cdot 10^7 \text{ лет} \quad (13)$$

Конечно, не мало, но Солнце светит гораздо дольше!

Часть В. Солнечные нейтрино.

В1. Разберемся теперь с потоком нейтрино. В каждой приведенной реакции



выделяется две частицы. Известна, энергия, выделяющаяся в одной реакции, известна суммарная выделяющаяся энергия – легко найти, число реакций, умножим на два – получим число нейтрино; разделим на площадь уже рассмотренной сферы с радиусом земной орбиты – определим плотность потока нейтрино на поверхности Земли. Осталась арифметика:

$$\Phi_\nu = \frac{L_s}{\Delta E} \times 2 \frac{1}{4\pi d_s^2} = 6,8 \cdot 10^{14} \text{ м}^{-2} \cdot \text{с}^{-1}. \quad (14)$$

В2. Превращения нейтрино, эффект открытый, буквально «на днях» - и сразу его расчет в заданиях олимпиады для школьников? Не слишком ли? Но подумаем и переформулируем задачу: «У хорошего мальчика Феди было N_1 яблок. Плохой мальчик Вася отобрал у Феди какую-то часть яблок. Хорошая учительница поругала Васю, и он отдал $\frac{1}{6}$ часть отобранных яблок (остальные успел съесть). Какую часть яблок отобрал Вася, если после возвращения оставшейся части у Васи оказалось N_2 яблок?» С яблоками совсем просто:

$$N_2 = (1-f)N_1 + \frac{1}{6}N_2 \Rightarrow f = \frac{6}{5} \left(1 - \frac{N_2}{N_1} \right). \quad (15)$$

С нейтрино, конечно, сложнее, но ответ тот же.

В3. Опять интересное, важное явление, не изучаемое в школе – эффект Черенкова. Но для белорусских «олимпиадников» должно быть знакомое – несколько лет назад, модель этого эффекта рассматривалась на белорусской олимпиаде. Достаточно понимать, что это эффект абсолютно аналогичный волне, идущей от носа быстро движущегося корабля. Такой же «конус» можно наблюдать и на Свислочи, если внимательно посмотреть за плывущими утками. Основная идея проста: тока скорость утки... извините, электрона, больше скорости света в данной среде он излучает! Итак, электрон перестает излучать, когда его скорость становится равной $v = c/n$. Понятно, что энергию надо рассчитывать

¹⁰ Очередная загадка с обозначениями τ_{KH} ? Прочитайте внимательно – кто авторы рассматриваемой гипотезы?

по релятивистским формулам, поэтому излучение прекратилось, когда энергия электрона уменьшилась до

$$E_{stop} = \frac{m_e c^2}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{n}{\sqrt{n^2 - 1}} m_e c^2 . \quad (16)$$

А его энергия¹¹ после столкновения с нейтрино, очевидно, равна этой конечной энергии, плюс та энергия, которую он потратил на излучение, поэтому

$$E_{start} = \frac{n}{\sqrt{n^2 - 1}} m_e c^2 + \alpha \Delta t . \quad (17)$$

Осталось найти, какую энергию электрон получил от нейтрино. Так как до столкновения он покоился, его энергия равнялась энергии покоя $E_0 = m_e c^2$. Окончательно, находим, энергию, полученную электроном от нейтрино

$$E_{in} = \frac{n}{\sqrt{n^2 - 1}} m_e c^2 + \alpha \Delta t - m_e c^2 . \quad (18)$$

В4 Главное в решении данной задачи – понять, почему возникает разброс энергии испущенных нейтрино. Основная подсказка – нейтрино испускаются движущимися ядрами, поэтому энергия нейтрино зависит от скорости источника. Фактически речь идет об эффекте Доплера для нейтрино! Аналогично – фотоны, испущенные движущимися атомами, имеют энергию, которая слегка изменяется при изменении скорости атома. При скоростях малых по сравнению со скоростью света сдвиг частоты $\Delta \nu$ пропорционален скорости источника, точнее можно записать

$$\frac{\Delta \nu}{\nu} = \frac{v_z}{c} . \quad (19)$$

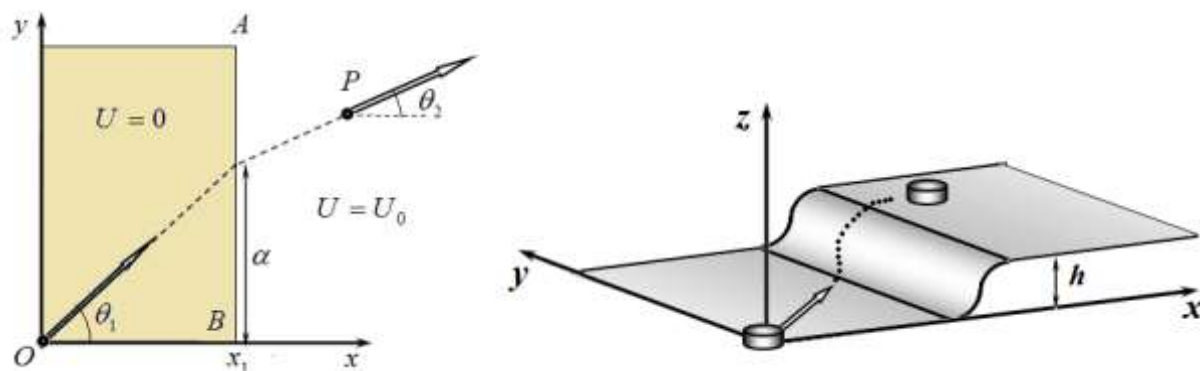
¹¹ Надеемся, что перевод здешних индексов «stop» и «start» читатели легко найдут в любом англо-русском словаре.

Задача 2. Принцип экстремума

Самое важное для решения данной задачи – понять, что это задача теоретического тура и ... сочиняли ее физики-теоретики! А они обладают редкой способностью так описать простейшую ситуацию, что нормальному человеку (не чистому теоретику) потребуется переводчик, чтобы представить себе реальную примитивную систему, о которой идет речь.

С этой позиции и приступим к решению задачи.

A1. Итак, в некоторой области потенциальная энергия частицы скачком изменяется. Но давным-давно известно, что наиболее наглядным видом потенциальной энергии является потенциальная энергия в поле тяжести $U = mgh$, поэтому зависимость потенциальной энергии от координат $U(x, y)$ наглядно представима, как некий профиль земной поверхности $h(x, y)$. Поэтому движение частицы, рассматриваемое в части А данной задачи, можно рассматривать как движение без трения некоторой шайбы, по поверхности с небольшой «ступенькой», грань которой параллельна оси Oy (рис.1)



Только ширину этой ступеньки надо представлять очень малой (что сути дела не изменяет). Итак, внизу модуль скорости шайбы равен v_1 , чему он станет равным, когда шайба поднимется на высоту h и приобретет потенциальную энергию U_0 ? Решение очевидно: запишем уравнение закона сохранения механической энергии шайбы

$$\frac{mv_1^2}{2} = \frac{mv_2^2}{2} + U_0 \quad (1)$$

Из которого находим (и получаем первые баллы за решение):

$$v_2 = \sqrt{v_1^2 - \frac{2U_0}{m}} \quad (2)$$

Отметим, что этот результат не зависит от того, каким путем материальная точка (шайба) перешла из любой точки области I в любую точку области II.

A2. Потенциальная энергия шайбы зависит только от координаты x , поэтому смещение ее вдоль оси Oy не изменяет кинетической энергии, то есть модуль скорости в таком случае не изменяется. Логично, что в рассматриваемой системе при пересечении ступеньки, изменяется только проекция скорости v_x на ось Ox , или сохраняется проекция скорости на ось Oy . Будущие теоретики могут вспомнить (даже не понимая!) связь между потенциальной энергией и действующей силой:

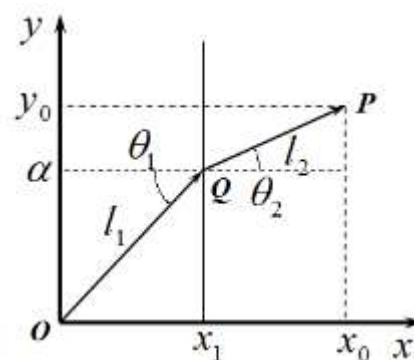
$$F_x = -\frac{\partial U}{\partial x}; \quad F_y = -\frac{\partial U}{\partial y}; \quad (3)$$

Из этих формул следует¹, $F_y = 0$, поэтому $v_y = const$. При любом ходе рассуждений:

$$v_{2y} = v_{1y} \Rightarrow v_2 \sin \theta_2 = v_1 \sin \theta_1 \Rightarrow v_2 = v_1 \frac{\sin \theta_1}{\sin \theta_2}. \quad (4)$$

Следующий пункт задачи, на первый взгляд, абсолютно не понятен для начинающих физиков, хорошо знакомыми только с курсом физики средней школы: непонятная величина «действие» (да еще определенная с помощью интеграла по траектории), непонятно откуда появившийся «принцип наименьшего действия», тем более не понятно, как из этого принципа находить траекторию и закон движения. Однако, во-первых, никто не запрещает немного выходить за рамки школьной программы, хотя бы на уровне чтения научно-популярной литературы. Во-вторых, на олимпиаде нужно уметь решать даже те задачи, с темами которых совсем не знаком – не зря же авторы пишут такие длинные условия, с необходимыми сведениями и подсказками. Воздадим должное и физикам-теоретикам: они сумели сформулировать исходные аксиомы в предельно общем виде, который чаще называют вариационными принципами. Из этих исходных аксиом (постулатов, принципов) логически выводят основные законы, которые изучаются в средней школе. Важность этих подходов подтверждает еще и тем, что они применимы практически ко всем разделам физики, объединяют физику в единую и цельную науку!

А3. Вернемся к решению задачи путем перевода условия на простой язык. Рассматриваемая точка движется сначала по отрезку прямой OQ , длину которого обозначим l_1 . В этой области потенциальная энергия постоянна, следовательно, на частицу никакие силы не действуют, модуль скорости также остается постоянным. По определению, действие² на этом участке равно $A_1 = mv_1 l_1$. После перехода в область II точка движется по отрезку QP (длина которого l_2) с постоянной скоростью v_2 , действие на этом участке: $A_2 = mv_2 l_2$.



Суммарное действие на всей траектории равно сумме (интеграл – это сумма!)

$$A = mv_1 l_1 + mv_2 l_2. \quad (5)$$

По условию задачи начальная O и конечная P точки траектории фиксированы, поэтому все возможные траектории однозначно характеризуются точкой пересечения границы Q - поиск реальной траектории сводится к поиску этой точки, то есть ее координаты³ $y_Q = \alpha$.

Также учтем, что скорости частицы v_1 и v_2 не зависят от координаты точки пересечения границы. Поэтому действие является функцией только одной переменной α , от нее зависят длины отрезков l_1, l_2 . Выразим эти зависимости в явном виде с помощью теоремы Пифагора и запишем в явном виде

$$\begin{aligned} A(\alpha) &= mv_1 l_1(\alpha) + mv_2 l_2(\alpha) = \\ &= mv_1 \sqrt{x_1^2 + \alpha^2} + mv_2 \sqrt{(x_0 - x_1)^2 + (y_0 - \alpha)^2} \end{aligned} \quad (6)$$

¹ Рекомендуем рассмотреть нашу модель – подъем на ступеньку, нарисовать силы тяжести и нормальной реакции поверхности и убедиться, что их проекции на ось Oy равны нулю.

² Интересная языковая конструкция «силы не действуют, ... поэтому действие равно...». Очевидно, что речь идет о разных «действиях» - сначала в обыденном смысле, а затем в смысле строгой физической величины!

³ Надо же было так обозначить координату!?

Теперь воспользуемся «мистическим» принципом минимального действия: истинной траекторией является та, для которой записанная функция минимальна. Поиск минимума проводится традиционно: вычисляем производную и полагаем ее равной нулю

$$\frac{dA}{d\alpha} = mv_1 \frac{\alpha}{\sqrt{x_1^2 + \alpha^2}} - mv_2 \frac{(y_0 - \alpha)}{\sqrt{(x_0 - x_1)^2 + (y_0 - \alpha)^2}} = 0. \quad (7)$$

Глянем на рисунок внимательно - видим, что

$$\frac{\alpha}{\sqrt{x_1^2 + \alpha^2}} = \sin \theta_1, \quad \frac{(y_0 - \alpha)}{\sqrt{(x_0 - x_1)^2 + (y_0 - \alpha)^2}} = \sin \theta_2, \quad (8)$$

Откуда, находим

$$v_1 \sin \theta_1 = v_2 \sin \theta_2,$$

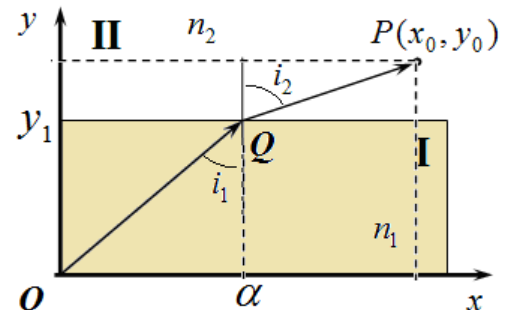
что и было получено ранее!

Итак, оказывается, что принцип наименьшего действия позволяет формально находить траекторию движения. Почему он справедлив? Потому же, что справедливы законы Ньютона, законы сохранения импульса и энергии – которые можно вывести из этого принципа в самом общем случае!

В. Принцип экстремума в оптике

Принципу Ферма повезло больше – его упоминают в школьной программе. Как известно, из одного этого принципа следует три основных закона геометрической оптики: закон прямолинейного распространения, закон отражения и закон преломления света. Более того, сам принцип Ферма может быть объяснен исходя из волновых представлений о природе света. Поэтому решение этой части не должно вызывать особых затруднений.

В1. Пусть световой луч пересекает границу областей в точке Q , одна из координат которой y_1 фиксирована, а вторая (не будем нарушать традицию) α должна рассматриваться как переменная (варьируемая) величина. Тогда время движения луча от точки O до точки P определяется формулой (см. рис. 3)



$$\tau = \frac{|OQ|}{(c/n_1)} + \frac{|QP|}{(c/n_2)} = n_1 \frac{\sqrt{\alpha^2 + y_1^2}}{c} + n_2 \frac{\sqrt{(x_0 - \alpha)^2 + (y_0 - y_1)^2}}{c} \quad (9)$$

Реальной траекторией является та, для которой это время минимально, поэтому для определения координаты точки пересечения границы следует решить уравнение

$$\frac{d\tau}{d\alpha} = n_1 \frac{\alpha}{c\sqrt{\alpha^2 + y_1^2}} - n_2 \frac{(x_0 - \alpha)}{c\sqrt{(x_0 - \alpha)^2 + (y_0 - y_1)^2}} = 0 \quad (10)$$

Из рисунка 3 видно, $\frac{\alpha}{\sqrt{\alpha^2 + y_1^2}} = \sin i_1$, $\frac{(x_0 - \alpha)}{\sqrt{(x_0 - \alpha)^2 + (y_0 - y_1)^2}} = \sin i_2$, Поэтому должно

выполняться условие

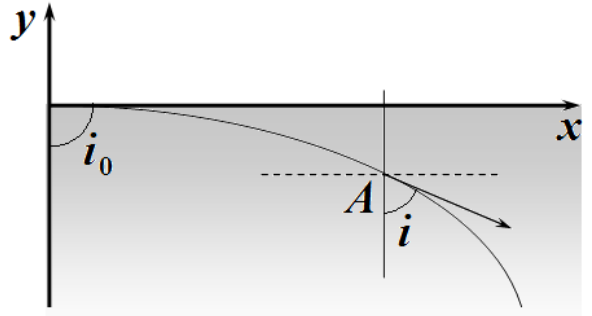
$$n_1 \sin i_1 = n_2 \sin i_2. \quad (11)$$

которое и выражает закон преломления света – закон Снелиуса.

Не смотря на внешнее сходство двух принципов наименьшего действия в механике и Ферма в оптике и подобие проведенных выкладок по поиску траектории, в них кроется принципиальное различие. Обратите внимание, что аналогом скорости в механике является показатель преломления в оптике (сравните формулы (4) и (11)). Но показатель преломления – величина обратная скорости! Поэтому траектория частицы, найденная в части АЗ не является траекторией, время движения по которой экстремально! Впрочем, эта идея уже «играла» на одной из белорусских олимпиад, в задаче «Оптико-механическая аналогия». Кстати, в этой же задаче был пункт практически совпадающий со следующим пунктом рассматриваемой задачи международной олимпиады.

В2. Закон преломления света (11) является уравнением, позволяющим находить траекторию луча в оптически неоднородной среде. В любой точке этой траектории, описываемой функцией $y(x)$ (которую надо найти) выполняется соотношение

$$\operatorname{ctg} i = -\frac{dy}{dx} \quad (12)$$



Используя тригонометрическое тождество $1 + \operatorname{ctg}^2 i = \frac{1}{\sin^2 i}$, найдем

$\sin i = \frac{1}{\sqrt{1 + \operatorname{ctg}^2 i}} = \frac{1}{\sqrt{1 + \left(\frac{dy}{dx}\right)^2}}$ и подставим в закон преломления (11)

$$n_0 \sin i_0 = n(y) \sin i \Rightarrow n_0 = \frac{n(y)}{\sqrt{1 + \left(\frac{dy}{dx}\right)^2}} \quad (13)$$

При выводе учтено, что $\sin i_0 = 1$. Данное уравнение преобразуется к виду

$$\frac{dy}{dx} = -\sqrt{\left(\frac{n(y)}{n_0}\right)^2 - 1}. \quad (14)$$

Решение этого уравнения с учетом начального условия ($x = 0, y = 0$), дает уравнение траектории⁴.

В3. Подставляя заданную зависимость показателя преломления от координаты⁵ $n(y) = n_0 - ky$ и разделяя переменные, получим

$$\frac{dy}{\sqrt{\left(1 - \frac{ky}{n_0}\right)^2}} = -dx \quad (15)$$

Интегрирование этого уравнения с помощью приведенной формулы (промежуточные выкладки опускаем) дает уравнение траектории в виде

⁴ Снова сошлемся на белорусский аналог задачи: во-первых, в ней была задана такая зависимость $n(y)$, при которой траектория являлась примитивной параболой; во-вторых, было объяснено, почему искривляется луч, идущий параллельно границе раздела сред. Из законов геометрической оптики этого не следует!

⁵ Интересно, что будет в тех случаях, когда показатель преломления станет меньше единицы, или, еще интереснее, меньше нуля?

$$x = \frac{n_0}{k} \ln \left(\frac{n_0 - ky}{n_0} + \sqrt{\left(\frac{n_0 - ky}{n_0} \right)^2 - 1} \right). \quad (16)$$

В4. Этот пункт проверяет навыки участников, как пианистов, то есть умение быстро и правильно нажимать на клавиши калькулятора. Подстановка заданных численных значений в полученную формулу дает результат $x_0 = 24,0 \text{ см}$.

С. Принцип экстремума и волновая природа материи

В этой части задачи рассматривается такое поразительное свойство материи как корпускулярно-волновой дуализм. Суть «безумной» идеи Луи де Бройля заключается в следующем: если световые волны обладают свойствами частиц, то частицы должны обладать свойствами волн! Поэтому формула, связывающая импульс фотона p с длиной

волны λ : $p = \frac{h}{\lambda}$ должна «работать» и в обратном направлении: длина волны

движущейся частицы определяется ее импульсом $\lambda = \frac{h}{p} = \frac{h}{mv}$. Понимание этой идеи

приводит к решению данной части задачи.

С1. Сдвиг фаз волны де Бройля на участке траектории Δs определяется так же, как и для любых волн

$$\Delta\phi = \frac{2\pi}{\lambda} \Delta s. \quad (17)$$

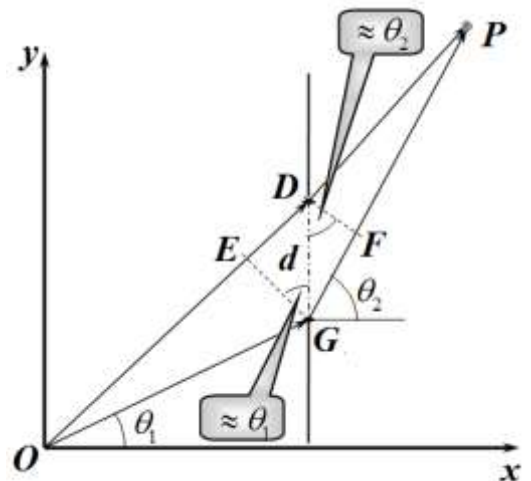
Подставляя выражение для длины волны де Бройля, получим

$$\Delta\phi = \frac{2\pi}{\lambda} \Delta s = \frac{2\pi}{h} mv\Delta s = \frac{2\pi}{h} \Delta A. \quad (18)$$

где $mv\Delta s = \Delta A$ - изменение действия на рассматриваемом участке траектории.

С2. Для расчета разности фаз $\Delta\phi$ между классической траекторией OGP и очень близкой к ней траекторией ODP воспользуемся геометрическим методом. Построим для наглядности весьма огрубленный рисунок (вообразите, что ширина щели $|GD| = d$ меньше толщины линии). Из рисунка следует, что разность длин этих траекторий примерно равна разности длин отрезков ED и GF , которые примерно равны $|ED| \approx d \sin \theta_1$, $|GF| \approx d \sin \theta_2$.

«Примерно» в данных рассуждениях означает: во-первых, отрезок ED надо проводить не перпендикулярно OD , а так, чтобы длины отрезков OG и OE были равны; во-вторых, угол $\angle EGD$ только примерно равен⁶ θ_1 ; аналогично для лучей, идущих после щели. Для расчета разности фаз следует также



⁶ Равенство этих углов будет выполняться, если пересекающиеся прямые OG и OD будут параллельными. Для тех, кто признает идею корпускулярно-волнового дуализма, возможная параллельность пересекающихся прямых почти очевидна. Естественно, вы имеете право провести точные алгебраические расчеты, после чего провести разложение полученного выражения, опуская малые величины порядка d^2 и выше и убедиться в справедливости приведенного геометрического рассмотрения.

учесть, что длины волн до щели $\lambda_1 = \frac{h}{mv_1}$ и после нее $\lambda_2 = \frac{h}{mv_2}$ отличаются. С учетом проведенных рассуждений, получаем, что разность фаз волн, проходящих по рассматриваемым траекториям равна

$$\begin{aligned} \Delta\phi &= \frac{2\pi}{\lambda_1}|ED| - \frac{2\pi}{\lambda_2}|GF| = \frac{2\pi}{(h/mv_1)}d \sin \theta_1 - \frac{2\pi}{(h/mv_2)}d \sin \theta_2 = \\ &= \frac{2\pi md}{h}(v_1 \sin \theta_1 - v_2 \sin \theta_2) \end{aligned} \quad (19)$$

Ранее в части **A** было показано, что классической траектории удовлетворяет условие $v_1 \sin \theta_1 = v_2 \sin \theta_2$, поэтому с точностью до малых величин первого порядка найденная разность фаз равна нулю!

*Часть C на этом заканчивается, а жаль! Видимо, авторы задач уверены, что участники олимпиады сумеют самостоятельно восхититься полученным результатом: волны прошедшие через щель, приходят в конечную точку **P** в одной фазе – следовательно в результате интерференции усиливают друг друга⁷. Следовательно, классической траектории соответствует условие максимума интерференции волн материи! Неужели и мы, люди, только рябь в бесконечном волнующемся океане материи? И только одно может утешить – рябь мыслящая: «Cogio ergo sum!»*

D. Интерференция волн материи

«Экран с двумя щелями освещается плоской волной, за ним находится еще один экран, на котором наблюдается интерференционная картина» - это же «знакомая с детства» интерференционная схема Юнга! Только вместо световой волны падает пучок электронов, описываемый волной де Бройля! Поэтому быстро к финишу!

D1. Скорость электронов задана, поэтому из закона сохранения энергии

$$\frac{mv^2}{2} = eU_1 \Rightarrow U_1 = \frac{mv^2}{2e} = 1,139 \cdot 10^3 \text{ В}. \quad (20)$$

D2. Формула (19) для разности фаз между для волн, проходящих через две близкие точки, получена ранее – используем ее при заданном $\sin \theta_1 = \sin \theta_2 = \sin 10^\circ$:

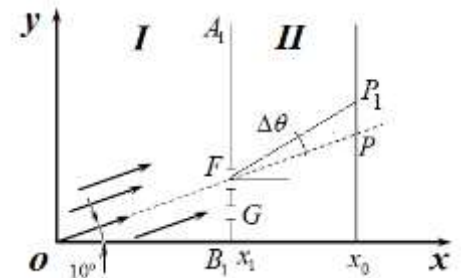
$$\Delta\phi = \frac{2\pi md}{h}(v_1 - v_2)\sin \theta = 2\pi f \Rightarrow f = \frac{md}{h}(v_1 - v_2)\sin \theta = 5,13 \quad (21)$$

D3. Если в точке **P** разность фаз равна $2\pi \cdot 5,13$, то ближайшей точкой, где наблюдается минимум интерференции, будет точка **P₁** в которой $\Delta\phi_1 = 2\pi \cdot 5,5$ (т.е. полуцелое число длин волн). Для нее разность фаз тоже описывается формулой (19):

$$\Delta\phi_1 = \frac{2\pi md}{h}(v_1 \sin \theta - v_2 \sin(\theta + \Delta\theta)) \quad (22)$$

Из этой формулы находим (считая $\Delta\theta$ малым)

$$\begin{aligned} \Delta\phi_1 &= \frac{2\pi md}{h}(v_1 \sin \theta - v_2 \sin(\theta + \Delta\theta)) = \frac{2\pi md}{h}(v_1 \sin \theta - v_2 \sin \theta - v_2 \cos \theta \cdot \Delta\theta) \Rightarrow \\ \Delta\theta &= -\frac{\frac{h\Delta\phi_1}{2\pi md} - (v_1 - v_2)\sin \theta}{v_2 \cos \theta} \end{aligned} \quad (22)$$



⁷ Фактически эти рассуждения, отнесенные к световым волнам, обосновывают принцип Ферма.

Если координата точки P равна

$$y_P = (x_0 - x_1) \operatorname{tg} \theta, \quad (23)$$

То ее изменение (это же искомое расстояние) при переходе к точке P_1 равно

$$\Delta y = \frac{x_0 - x_1}{\cos^2 \theta} \Delta \theta. \quad (24)$$

Опять тренируем пальчики на клавиатуре калькулятора и находим

$$\Delta y = \frac{x_0 - x_1}{\cos^2 \theta} \Delta \theta = -\frac{x_0 - x_1}{\cos^2 \theta} \frac{\frac{h \Delta \phi_1}{2\pi m d} - (v_1 - v_2) \sin \theta}{v_2 \cos \theta} = -16,2 \text{ мкм} \quad (25)$$

Знак минус говорит, что эту точку надо было нарисовать ниже точки P .

D4. Если время пролета электрона через установку равно $\tau = \frac{l}{v_2}$ (временем подлета к щели пренебрегаем), то за этот промежуток времени должен испускаться один электрон, поэтому интенсивность потока электронов равна

$$I = \frac{1}{S \tau} \approx 4 \cdot 10^{19} \frac{1}{\text{м}^2 \cdot \text{с}}. \quad (26)$$

Любопытно, а велика ли найденная интенсивность? Подсчитаем силу тока в электронной пушке: $J = IeS = 1,9 \cdot 10^{-12} \text{ А}$ - выводы делайте самостоятельно!

Трудно удержаться от последнего комментария: а зачем нужен последний пункт задачи? Действительно такой эксперимент проводился. Действительно, были обнаружены волновые свойства электронов. Для того, чтобы доказать, волновыми свойствами обладает каждый электрон, а не их пучок, интенсивность потока электронов была доведена до минимума, чтобы в каждый момент времени в установке находилось не более 1 электрона!

Задача 3. Конструирование ядерного реактора

После того, как мы разобрались с предельно абстрактной предыдущей задачей, сконструировать ядерный реактор уже не кажется такой уж серьезной проблемой. Тем более, что эта проблема актуальна и хорошо знакома жителям Беларуси.

А. Топливный стержень.

A1. Выделяющаяся в реакции энергия рассчитывается по знаменитой формуле Эйнштейна $E = mc^2$, точнее

$$\Delta E = \Delta mc^2, \quad (1)$$

где Δm - дефект массы, разность между массой исходных реагентов и продуктов реакции. Чтобы получить результат в электрон-вольтах необходимо джоули разделить на заряд электрона. Аккуратный расчет¹ по этой формуле приводит к результату $\Delta E = 208,684 \text{ МэВ}$.

Интересно, почему же не сохраняется электрический заряд в этой реакции?

A2. Число молекул UO_2 в единице объема (следовательно, и число атомов урана) рассчитывается по понятной формуле

$$N_1 = \frac{\rho}{M_w} N_A, \quad (2)$$

где M - молярная масса природного UO_2 , N_A - число Авогадро. Далее не забудем, что только $\eta = 0,720\%$ из этого числа составляют атомы интересующего нас изотопа ^{235}U . Поэтому числа атомов этого изотопа равно

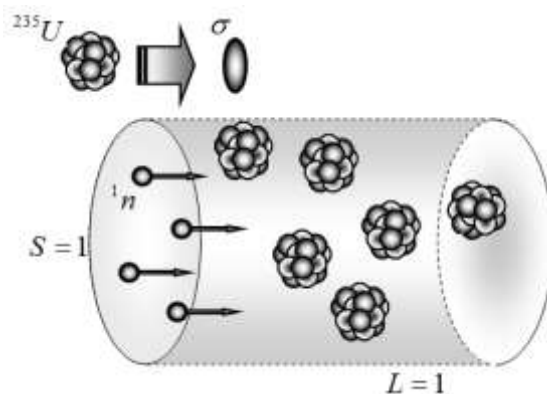
$$N = \frac{\rho}{M_w} N_A \eta = 1,702 \cdot 10^{28} \text{ м}^{-3}. \quad (3)$$

A3. К этому пункту задачи следует дать некоторые пояснения, касающиеся смысла заданных величин. В условии задана такая величина, как «сечение реакции деления» σ_f .

Эта характеристика имеет строгое определение, связанное с вероятностью возникновения реакции. Однако, в данном случае ее можно понимать и в буквальном смысле: ядро урана рассматривается как диск площади σ_f ,

расположенный перпендикулярно потоку нейтронов, вызывающих деление ядра. Если нейтрон попадает в этот диск, то ядро обязательно делится (см. рис.).

Далее можно найти число реакций деления, проходящих в единице объема активной среды в единицу времени. Мысленно выделим внутри активного вещества цилиндр единичной площади поперечного сечения и единичной длины, ориентированный так, чтобы поток нейтронов двигался вдоль его оси (см. рис.) Число ядер урана в этом цилиндре равно их концентрации N , в сумме они перекрывают площадь $N\sigma_f$ (так как эта величина мала по сравнению с площадью поперечного сечения выбранного цилиндра, то наложением дисков можно пренебречь). В единицу времени через единичное поперечное сечение



¹ Возможно, что авторам эта задача показалась не слишком сложной. Поэтому они решили компенсировать недостаток сложности арифметическими расчетами с точностью до 6 значащих цифр.

цилиндра проходит число нейтронов, равное их плотности потока φ . Следовательно, число реакций деления в выделенном цилиндре в единицу времени равно $N\sigma_f\varphi$. В каждой реакции выделяется энергия ΔE (рассчитанная в пункте А1), при этом $\nu = 80\%$ этой энергии превращается в тепловую, поэтому мощность теплоты, выделяющейся в единицу времени в единице объема активного вещества равна

$$Q = N\sigma_f\varphi\Delta E\nu = 4,917 \cdot 10^8 \frac{\text{Вт}}{\text{м}^3}. \quad (4)$$

А4. Метод размерностей² предполагает, что зависимость искомой величины от параметров имеет степенной вид, в данном случае эта зависимость может быть представлена в виде формулы

$$T_c - T_z = kQ^\alpha a^\beta \lambda^\gamma. \quad (5)$$

Показатели степеней в этой формуле должны быть такими, что бы в итоге получалась величина, имеющая размерность К (Кельвин). Запишем размерности величин (обозначаемых традиционно $[X]$), входящих в формулу (5) и потребуем совпадения размерностей правых и левых частей:

$$[T] = [Q]^\alpha [a]^\beta [\lambda]^\gamma. \quad (6)$$

Единственной не очень знакомой величиной является теплопроводность λ , но ее размерность указана в условии рядом с численным значением.

Поясним: в соответствии с законом теплопроводности Фурье плотность потока теплоты q (количество теплоты, проходящей в единицу времени через площадку единичной площади $[q] = \frac{\text{Вт}}{\text{м}^2}$) пропорционально градиенту температуры $\frac{dT}{dx}$, причем коэффициентом пропорциональности и служит теплопроводность λ :

$$q = -\lambda \frac{dT}{dx}.$$

Этот закон позволяет установить размерность коэффициента теплопроводности λ , которая приведена в условии задачи $[\lambda] = \frac{\text{кВт} \cdot \text{м}}{\text{с}^{-3} \cdot \text{К}}$.

Подставляя в формулу (6) размерности входящих величин (выраженные через основные единицы системы СИ), получим

$$K = \left(\frac{\text{кВт}}{\text{м}^{-1} \cdot \text{с}^{-3}} \right)^\alpha \text{м}^\beta \left(\frac{\text{кВт} \cdot \text{м}}{\text{с}^{-3} \cdot \text{К}} \right)^\gamma. \quad (7)$$

Чтобы размерности правой и левой частей совпадали должны выполняться условия:

$$\begin{aligned} \gamma &= -1 \\ \alpha + \gamma &= 0 \\ -\alpha + \beta + \gamma &= 0 \end{aligned} \quad (8)$$

Решением этой системы являются числа $\alpha = 1$, $\beta = 2$, $\gamma = -1$. Следовательно, искомая зависимость (5) имеет вид (численное значение безразмерного коэффициента $k = \frac{1}{4}$ задано в условии):

$$T_c - T_z = \frac{Qa^2}{4\lambda}. \quad (9)$$

² Метод размерностей почему-то полностью игнорируют в белорусской школе, а зря: он предельно прост, но часто дает весьма значимые результаты.

A5. Теплота, выделяющаяся в стержнях³ должна отводиться к охладителю и затем использоваться в работе генераторов. Так как теплота выделяется по всему объему стержня, то его температура убывает от оси стержня к его поверхности, достигая максимального значения на его оси. Понятно, что эта максимальная температура не должна превышать температуру его плавления T_m . Температура поверхности стержня практически совпадает⁴ с температурой охладителя $T_0 = 577,0K$. Подставляя эти значения в формулу (9), определим максимально возможный радиус стержня

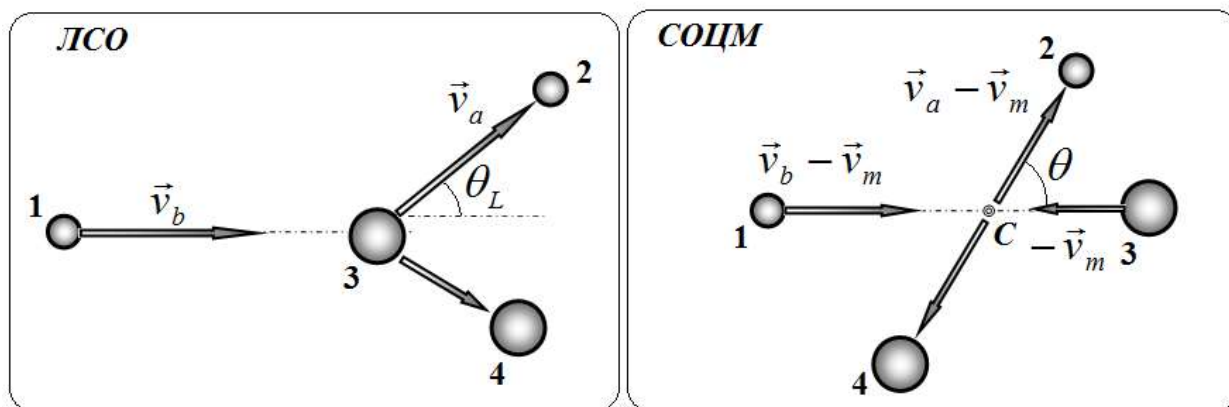
$$T_m - T_0 = \frac{Qa^2}{4\lambda} \Rightarrow a = \sqrt{\frac{4\lambda(T_m - T_0)}{Q}} = 8,186\text{мм}. \quad (10)$$

Согласитесь – совсем не много, меньше сантиметра!

В. Замедлитель

Эта часть задачи является практически традиционной – рассматривается упругое столкновение двух «шариков», правда при не центральном ударе. Расчет результатов таких столкновений легче проводить в системе отсчета, связанной с центром масс системы сталкивающихся тел, потому, что в этой системе центр масс покоится, а суммарный импульс равен нулю, как до столкновения, так и после него.

В1. На рисунке показан процесс столкновения в лабораторной системе отсчета (ЛСО), в которой атом замедлителя изначально покоится, и системе отсчета центра масс (СОЦМ), в которой покоится центр масс C . В этой системе частицы после столкновения разлетаются в противоположных направлениях, под некоторым углом θ к направлению исходных скоростей. Этот угол отличается от угла рассеяния нейтрона θ_L в ЛСО. При переходе в СОЦМ из всех скоростей (конечно, векторов) в ЛСО следует вычесть вектор скорости центра масс.



В2. Скорость центра масс в ЛСО находится «по определению»:

$$(1 + A)v_m = 1 \cdot v_b \Rightarrow v_m = \frac{1}{1 + A} v_b \quad (11)$$

В рассматриваемой задаче используются законы сохранения импульса и механической энергии. Из вида уравнений, выражающих эти законы, следует, что единицы измерения масс частиц и их скоростей могут быть произвольными. Поэтому в уравнении (11) и последующих формулах массы измеряются в а.е.м., если вам это не нравится, считайте,

³ В русскоязычной литературе этот стержень называют ТВЭЛ - тепловыделяющий элемент.

⁴ Подумайте, почему она должна быть немного выше?

что A есть отношение массы атома замедлителя к массе нейтрона⁵. Из закона сохранения импульса следует, что модули скоростей нейтрона v и атома замедлителя V связаны простым соотношением

$$v = AV \quad (12)$$

Уравнение закона сохранения энергии в СОЦМ имеет вид

$$\frac{1}{2}v^2 + \frac{1}{2}AV^2 = \frac{1}{2}(v_b - v_m)^2 + \frac{1}{2}Av_m^2. \quad (13)$$

Решение системы уравнений (12)-(13), с учетом значения (11), приводит к результату:

$$\begin{aligned} v &= v_b \frac{A}{A+1} \\ V &= v_b \frac{1}{A+1} \end{aligned} \quad (14)$$

В3. Для расчета потерь энергии нейтрона в результате рассеяния следует вернуться в ЛСО. В этой системе скорость нейтрона после столкновения равна $\vec{v}_a = \vec{v} + \vec{v}_m$. Применяя теорему косинусов, для треугольника скоростей, входящих в это выражение, получим

$$v_a^2 = v^2 + v_m^2 - 2vv_m \cos \theta. \quad (15)$$

Так как все скорости, входящие в это уравнение уже известны, то можно найти отношение энергий нейтрона после и до столкновения

$$\frac{E_a}{E_b} = \frac{v_a^2}{v_b^2} = \frac{A^2 + 2A \cos \theta + 1}{(A+1)^2}. \quad (16)$$

Теперь необходимо это отношение выразить через заданный параметр $\alpha = \left(\frac{A-1}{A+1}\right)^2$.

После не сложных алгебраических преобразований получаем результат

$$G(\alpha, \theta) = \frac{E_a}{E_b} = \frac{A^2 + 2A \cos \theta + 1}{(A+1)^2} = \frac{1}{2}((1+\alpha) + (1-\alpha) \cos \theta). \quad (17)$$

В4. Минимальная энергия нейтрона после столкновения будет при $\theta = \pi$, т.е. при его рассеянии «назад». В этом случае $G(\alpha, \theta = \pi) = \alpha$, соответственно, доля потерь энергии $f = 1 - \alpha$. При рассеянии нейтрона на тяжелой воде $f = 0,181$.

В данной редакции условия многое не понятно.

Во-первых, зачем нужен параметр α ? Только для того, что бы ответ был таким простым $f = 1 - \alpha$?

Во-вторых. Если цель данной части определить максимальные потери энергии, то можно сразу сказать (не переходя в СОЦМ, не решая уравнений, не выводя функцию $G(\alpha, \theta)$, не проводя ее анализ), что максимальные потери энергии будут в том случае, когда скорость атома замедлителя будет максимальна. Очевидно, в этом случае атом должен полететь вперед (а нейтрон назад), т.е. при центральном ударе. После этого можно записать два закона сохранения

$$\begin{aligned} v_b &= v_a + AV \\ v_b^2 &= v_a^2 + AV^2 \end{aligned}$$

из которых легко определить скорость V и энергию атома после столкновения.

Разгадка этого парадокса проста: эта часть задачи в первоначальном авторском варианте имела существенной продолжение, связанное с расчетом средних потерь энергии и количества столкновения, необходимых для того, чтобы энергия нейтрона уменьшилась до величин, при которых нейтрон сможет поглотиться ядром. В этих

⁵ Также мы уверены, что вы уже догадались, что означают индексы в обозначениях скоростей: «b» -before (до), «a» - after (после).

частях проведенные расчеты полностью оправданы. Но во время обсуждения эти пункты задачи были выброшены!

С. Ядерный реактор.

С1. Формальное решение данной задачи очевидно.

В стационарном режиме число вырабатываемых нейтронов должно быть равно числу нейтронов, покидающих реактор, поэтому

$$k_1 \left(\left(\frac{2,405}{R} \right)^2 + \left(\frac{\pi}{H} \right)^2 \right) \psi = k_2 \psi, \quad (18)$$

в этом уравнении ψ можно сократить;

Поток нейтронов, покидающих реактор, должен быть минимальным (при постоянном объеме реактора). Поэтому в формуле, определяющий, поток нейтронов можно избавиться от одной из переменных (либо R , либо H), используя формулу для объема цилиндра $V = \pi R^2 H$. Так, например, $R^2 = \frac{V}{\pi H}$. Тогда производная от функции, определяющей поток нейтронов из реактора, должна быть равна нулю:

$$\frac{d}{dH} \left(\frac{2,405^2}{V} \pi H + \left(\frac{\pi}{H} \right)^2 \right) = 0. \quad (19)$$

Совместное решение уравнений (18)-(19) приводит к результату $H = 5,866\text{м}$, $R = 3,175\text{м}$.

При обдумывании данного пункта задачи возникает целый ряд вопросов. Формулы для потока нейтронов, покидающих реактор, показывает, что их число уменьшается при увеличении размеров реактора!? Но, в эту формулу входит поток нейтронов внутри реактора ψ . А как он зависит от формы и размеров реактора? Или он является функцией только объема? Те же вопросы законны и при поиске экстремума – рассмотренный подход справедлив при постоянном ψ . А если ψ является функцией от R, H , (а не только V). Если такие вопросы возникают во время выполнения задания непосредственно на Международной олимпиаде, то их надо сразу отбрасывать, оставляя на свободной время. Так, что иногда много думать вредно!

Чтобы немного оправдать авторов⁶ этой задачи, приводим фотографию ядерного реактора, который будет установлен на белорусской АЭС, его размеры примерно соответствуют полученным результатам!



⁶ Ясно, что эту и следующую части задачи разрабатывали физики-экспериментаторы, или инженеры. Эта мысль обосновывается рядом факторов: численные значения коэффициентов приводятся непосредственно в формулах, да сами формулы не понятно откуда взялись, отношение к ним сугубо формальное.

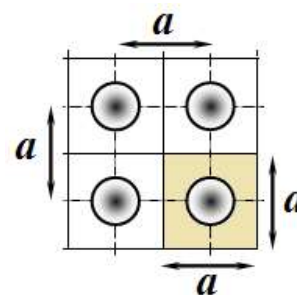
С2. Если каналы находятся в вершинах квадратной решетки на расстоянии a друг от друга, то на каждый канал приходится площадь поперечного сечения реактора, равная a^2 . Поэтому число каналов можно рассчитать по формуле

$$N = \frac{\pi R^2}{a^2} = 387 \quad (20)$$

где R - радиус реактора, найденный ранее. Если считать, что каналы полностью заполнены двуокисью урана, то его полная масса равна

$$m = N\rho\pi r^2 H = 9,892 \cdot 10^4 \text{ кг} \quad (21)$$

Здесь ρ - плотность двуокиси урана, r - заданный радиус канала⁷, H - найденная ранее высота реактора.



⁷ Отметим, что заданный в этой части радиус $r = 3,617 \text{ см}$ почти в 4 раза превышает максимально возможный радиус топливного стержня, найденный в части А5. Так что, стержни, поставленные экспериментаторами должны, по мнению теоретиков (писавших части А и В) расплавиться! Если же они не расплавились, то по мнению экспериментаторов, теоретики явно перестраховались, или ... подождем!