

Условия и решение задач
Открытой городской олимпиады по астрономии, астрофизике
и физике космоса им. Владимира Вячеславовича Радзиевского
30 января 2011 г.

Каждая задача оценивается в 7 баллов

1. Выберите наиболее точный ответ на каждый вопрос.

- | | |
|---|---|
| <p>а) Первый искусственный спутник Земли запущен:</p> <ol style="list-style-type: none"> 1) 4 октября 1957 года в СССР, 2) 7 октября 1959 года в США, 3) 12 апреля 1961 года в СССР. | <p>б) Первый человек, вступивший на Луну 21 июля 1969 года:</p> <ol style="list-style-type: none"> 1) Юрий Гагарин, 2) Нил Армстронг, 3) Эдвин Олдрин. |
| <p>в) Солнце можно увидеть в северном направлении:</p> <ol style="list-style-type: none"> 1) только из южного полушария, 2) на экваторе в зимнее время, 3) на части России летом. | <p>г) Туманность Ориона видна на небе:</p> <ol style="list-style-type: none"> 1) зимой в Нижегородской области, 2) летом в Нижегородской области, 3) лишь в южном полушарии. |
| <p>д) Диаметр Солнца больше диаметра Земли:</p> <ol style="list-style-type: none"> 1) в 100 раз, 2) в 1 000 раз, 3) в 10 000 раз. | <p>е) Свет проходит расстояние от Земли до Луны и обратно:</p> <ol style="list-style-type: none"> 1) за 3 миллисекунды, 2) за 3 секунды, 3) за 3 минуты. |
- ж) Искусственные спутники Земли энергетически выгоднее запускать:
- 1) на юг, 2) на запад, 3) на восток.

2. Предположим, Вы находитесь в закрытом помещении без окон (например, в пещере). К потолку подвешен груз на нити. Как по качанию груза определить, в каком полушарии Вы находитесь: в северном или южном? Считайте, что колебания груза не затухают.

3. Во время лунного затмения диаметр тени от Земли на Луне примерно в 2,5 раза больше диаметра Луны. Вместе с тем во время солнечного затмения края Луны и Солнца практически совпадают. Исходя из этих данных определите, во сколько раз диаметр Земли больше диаметра Луны.

4. Вращение Венеры и Земли вокруг Солнца происходит практически в резонансе. Периоды обращения планет вокруг Солнца соотносятся как 8 : 13 (с относительной точностью около 0,0003).

а) Определите время (период), через которое конфигурация системы Солнце—Венера—Земля возвращается в исходное состояние относительно неподвижных звёзд.

б) Сколько раз за это время Земля и Венера сближаются на минимальное расстояние.

Каждая задача оценивается в 7 баллов

1. Выберите наиболее точный ответ на каждый вопрос.

- | | |
|--|---|
| <p>а) Солнце можно увидеть в северном направлении:</p> <ol style="list-style-type: none"> 1) только из южного полушария, 2) на экваторе в зимнее время, 3) на части России летом. | <p>б) Туманность Ориона видна на небе:</p> <ol style="list-style-type: none"> 1) зимой в Нижегородской области, 2) летом в Нижегородской области, 3) лишь в южном полушарии. |
| <p>в) На экваторе Земли ночь всегда:</p> <ol style="list-style-type: none"> 1) длится половину суток, 2) короче половины суток, 3) длиннее половины суток. | <p>г) Масса Солнца больше массы Земли:</p> <ol style="list-style-type: none"> 1) в 330 000 раз, 2) в 3 300 раз, 3) в 330 раз. |
| <p>д) Свет проходит расстояние от ближайшей звезды до Солнца:</p> <ol style="list-style-type: none"> 1) за 2 года, 2) за 3 года, 3) за 4 года. | <p>е) Искусственные спутники Земли энергетически выгоднее запускать:</p> <ol style="list-style-type: none"> 1) на юг, 2) на запад, 3) на восток. |
- ж) Чтобы покинуть Солнечную систему, телу на Земле необходимо придать минимальную скорость:
- 1) 7,9 км/с, 2) 16,6 км/с, 3) 44,7 км/с.

2. Каким станет период обращения Земли вокруг Солнца, если масса Земли увеличится до массы Солнца и объекты продолжают вращение с прежним расстоянием между ними по круговым орбитам?

3. Оцените, сколько метров воды в год испарялось бы с поверхности Тихого океана в районе экватора, если бы вся энергия падающего солнечного излучения расходовалась на испарение. Плотность потока энергии солнечного излучения на орбите Земли составляет $1,4 \text{ кВт/м}^2$, удельная теплота парообразования воды $2,3 \text{ МДж/кг}$.

4. Предположим, что в Антарктиде прокопали шахту до центра Земли. С какой скоростью следует запускать пушечное ядро со дна шахты, чтобы ядро не вернулось на Землю? Ускорение свободного падения на поверхности Земли 10 м/с^2 , радиус Земли 6400 км , трением о воздух пренебречь. Считайте известным, что гравитационное поле внутри однородной сферической оболочки равно нулю.

Каждая задача оценивается в 7 баллов

1. Выберите наиболее точный ответ на каждый вопрос.

- а) Солнце можно увидеть в северном направлении:
- 1) только из южного полушария,
 - 2) на экваторе в зимнее время,
 - 3) на части России летом.
- б) Земля находится ближе всего к Солнцу, когда в России:
- 1) зима,
 - 2) лето.
 - 3) Расстояние от Земли до Солнца всегда одинаково.
- в) На экваторе Земли ночь всегда:
- 1) длится половину суток,
 - 2) короче половины суток,
 - 3) длиннее половины суток.
- г) Количество звёзд в нашей Галактике:
- 1) больше 100 млрд.,
 - 2) примерно 1 млрд.,
 - 3) меньше 1 млн.
- д) Свет проходит расстояние от самой далёкой из обнаруженных галактик до Солнца:
- 1) за 2 млн. лет, 2) за 13 млрд. лет, 3) за 85 трлн. лет.
- е) Если бы Земля вращалась вокруг своей оси с той же скоростью в противоположном направлении относительно неподвижных звёзд, то солнечные сутки:
- 1) стали бы короче, 2) стали бы длиннее, 3) остались бы теми же.
- ж) Потенциальная энергия гравитационного взаимодействия Солнце—Земля примерно равна по абсолютной величине:
- 1) половине кинетической энергии движения Земли вокруг Солнца,
 - 2) кинетической энергии движения Земли вокруг Солнца,
 - 3) удвоенной кинетической энергии движения Земли вокруг Солнца.

2. Пусть чёрная дыра представляет собой точечный объект, гравитационное поле которого будем описывать классическим ньютоновым законом тяготения. На чёрную дыру с массой $M = 1$ млн. масс Солнца свободно падает ракета с отключенными двигателями. Сможет ли космонавт перенести перегрузки на расстоянии так называемого горизонта событий $r = 2GM/c^2$? Здесь $G = 6,7 \cdot 10^{-11} \text{ м}^3/(\text{кг} \cdot \text{с}^2)$ — гравитационная постоянная, $c = 300$ тыс. км/с — скорость света, масса Солнца $M_{\odot} = 2 \cdot 10^{30}$ кг.

3. Какой должна быть мощность излучения фотонной ракеты с массой 1 тонна, чтобы оторваться от стартовой площадки на поверхности Земли? Энергия фотона E связана с его импульсом p соотношением $E = pc$, где $c = 300$ тыс. км/с — скорость света. Ускорение свободного падения на поверхности Земли 10 м/с^2 .

4. Посередине между Землёй и далёким квазаром оказалась массивная эллиптическая галактика (все три объекта находятся на одной прямой). Своим гравитационным полем галактика отклоняет лучи света от квазара, проходящие мимо неё. В результате наблюдаемое изображение галактики окружено кольцом с диаметром 6 угловых секунд (кольцо образуют лучи от квазара, отклонённые эллиптической галактикой). Оцените массу эллиптической галактики в единицах массы Солнца, если Солнце способно отклонить лучи на 1,75 угловых секунды. Радиус Солнца 700 000 км, радиус эллиптической галактики 50 кпк, $1 \text{ пк} = 3 \cdot 10^{13}$ км.

1. а) 1) 4 октября 1957 года в СССР.

б) 2) Нил Армстронг.

в) 3) На части России летом. За северным полярным кругом Солнце не заходит за горизонт и в «полночь» летнего полярного дня находится в северном направлении.

г) 1) Зимой в Нижегородской области.

д) 1) Примерно в 100 раз.

е) 2) Примерно за 3 секунды.

ж) 3) На восток. Спутник следует запускать в сторону вращения Земли.

2. Если точки максимального отклонения маятника медленно вращаются по часовой стрелке (если смотреть на них сверху), то находимся в северном полушарии. Если против часовой стрелки — в южном.

Строго на северном или южном полюсе вертикальная плоскость качания маятника остаётся неподвижной относительно звёзд и Солнца (а Земля вращается под маятником). На промежуточных широтах плоскость качания маятника смещается относительно звёзд, но в северном полушарии направление её вращения относительно земли остаётся таким же, как на северном полюсе (в южном полушарии — как на южном полюсе). Таким образом, в северном полушарии точки максимального отклонения маятника вращаются в том же направлении, что и Солнце (или вершина тени от шеста) — по часовой стрелке, если смотреть на них сверху. В южном полушарии — против часовой стрелки.

3. В 3,5 раза.

Земля затеняет в космическом пространстве область в виде конуса. Боковая поверхность конуса образована лучами, распространяющимися от края Солнца и проходящими по краю освещённой области на поверхности Земли. Поскольку Солнце много больше Земли, то вершина конуса находится практически сразу же за Землёй (по сравнению с расстоянием до Солнца). Угол раскрытия конуса в точности равен угловому размеру Солнца, видимого из вершины конуса, что практически совпадает с видимым угловым размером Солнца на Земле $\theta \ll 1$. Диаметр поперечного сечения конуса монотонно уменьшается с удалением от Солнца за орбиту Земли как $D_3 - \theta L$, где D_3 — диаметр Земли, L — расстояние от Земли. Следовательно, на орбите Луны диаметр земной тени достигает величины $D_3 - \theta L_{3-л}$, где $L_{3-л}$ — расстояние от Земли до Луны. Однако видимый угловой размер Луны $D_л/L_{3-л}$ совпадает с угловым размером Солнца θ (о чём свидетельствует совпадение краёв тел во время солнечного затмения); $D_л$ — диаметр Луны. Тогда произведение $\theta L_{3-л} = D_л$, и радиус тени на орбите Луны равен $D_3 - D_л$, что составляет $2,5D_л$ согласно наблюдениям во время лунного затмения. Из равенства $D_3 - D_л = 2,5D_л$ находим $D_3 = 3,5D_л$.

4. а) 8 лет, б) 5 раз.

а) Поскольку Земля должна вернуться в исходную точку своей орбиты, то искомый период равен целому числу N земных лет. По условию задачи период обращения Венеры вокруг Солнца составляет $8/13$ земного года. Поэтому за время N земных лет Венера совершит $N/(8/13)$ оборотов, которое должно быть некоторым целым числом K . Получаем уравнение $8/13 = N/K$ на целые числа N и K . Решения этого уравнения $N = 8m$ и $K = 13m$ (где $m = 1, 2, 3, \dots$) определяют интервалы времени в земных и венерианских годах, через которые система возвращается в исходное состояние. Искомый период соответствует минимальному решению с $m = 1$ и равен 8 земным годам.

б) Минимальное расстояние между планетами достигается в моменты, когда Венера пересекает отрезок Солнце—Земля. Пусть после очередного сближения планет Земля совершила Q оборотов (не обязательно полных). За то же время Венера совершает $Q/(8/13)$ оборотов. Чтобы Венера вновь попала на отрезок Солнце—Земля, число оборотов Венеры $Q/(8/13)$ должно отличаться от числа оборотов Земли Q на некоторое целое число p . Получаем уравнение $Q/(8/13) - Q \equiv 5Q/8 = p$ на целое число p и не обязательно целое число оборотов Земли Q . Это уравнение определяет время в виде числа оборотов Земли $Q = 8p/5$ (где $p = 1, 2, 3, \dots$), когда Венера вновь оказывается на минимальном расстоянии от Земли. Сближения планет происходят через каждые $8/5$ оборота Земли — через $8/5$ лет. Тогда за период 8 лет, найденный в первой части задачи, планеты сблизятся на минимальное расстояние $(8 \text{ лет})/(8/5 \text{ года}) = 5$ раз.

Пятиконечную звезду (пентакл) иногда называют звездой Венеры (см., например, книгу Дэна Брауна «Код да Винчи»). Эта связь обусловлена пятью медленно перемещающимися в пространстве (и на небесной сфере) точками, в которых Венера подходит на минимальное расстояние к Земле, — так называемыми точками внутреннего соединения планет. См. рисунки точек сближения на страницах:

en.wikipedia.org/wiki/File:Venus_pentagram.png

www.lunarplanner.com/HCpages/Venus.html

или анимацию

www.youtube.com/watch?v=4nI3Ky8mhj8.

Моменты сближения (и максимального удаления) планет приближённо соответствуют моментам, когда видимое угловое расстояние между Солнцем и Венерой минимально. Ближайшее внутреннее соединение планет произойдёт 6 июня 2012 года и будет сопровождаться прохождением Венеры по диску Солнца. Следующее прохождение Венеры по диску Солнца произойдёт более чем через 100 лет.

Решение задач 10 класса

1. а) 3) **На части России летом.** За северным полярным кругом Солнце не заходит за горизонт и в «полночь» летнего полярного дня находится в северном направлении.

б) 1) **Зимой в Нижегородской области.**

в) 2) **Короче половины суток.** Ночь занимает время, когда Солнце полностью находится за горизонтом (его не видно). На экваторе центр Солнца находится под горизонтом половину суток (даже чуть меньше из-за преломления лучей в атмосфере, как в стекле). Естественно, вечером верхний край Солнца заходит за горизонт позднее, чем центр Солнца. В свою очередь, утром верхний край Солнца появляется над горизонтом раньше, чем центр светила. В результате Солнце целиком находится за горизонтом меньшее время, чем его центр, — меньше половины суток.

г) 1) **В 330 000 раз.**

д) 3) **За 4 года.**

е) 3) **На восток.** Спутник следует запускать в сторону вращения Земли.

ж) 2) **16,6 км/с.** Тело необходимо запускать в сторону движения Земли вокруг Солнца.

2. (1 год)/ $\sqrt{2} \approx 8,5$ месяцев.

Объекты продолжают вращение вокруг общего центра масс, который уже будет находиться не в Солнце, а посередине между Солнцем и Землёй. Соответственно, радиус орбиты Земли (измеряемый от центра вращения) уменьшится в два раза. В свою очередь, центростремительное ускорение Земли останется прежним: сила гравитационного притяжения к Солнцу увеличится пропорционально гравитационной массе Земли, однако инерционная масса Земли увеличится во столько же раз.

Земля совершает оборот по окружности радиуса r со скоростью v за время $T = 2\pi r/v$. В свою очередь, центростремительное ускорение Земли $a = v^2/r$, что даёт выражение для скорости $v = \sqrt{ar}$. Подставляем его в выражение для периода: $T = 2\pi \sqrt{r/a}$. Видно, что уменьшение радиуса вращения в два раза при сохранении величины центростремительного ускорения приводит к уменьшению периода вращения в $\sqrt{2} \approx 1,4$ раз. Период обращения Земли станет равным (1 год)/ $\sqrt{2} \approx 8,5$ месяцев.

3. **Ответ: 9,6 м.**

В полдень на участок площади S за время t падает излучение с энергией $E = JSt$, где $J = 1,4$ кВт/м². Ночью Солнце заходит за горизонт и мощность падающего излучения падает до нуля. Поэтому энергия падающего излучения, усреднённая за $t = 1$ год по дням и ночам, составляет величину порядка $\langle E \rangle = JSt/2$ (более строго JSt/π).

Объём столба воды высотой h , испарившейся с той же площади, составит $V = Sh$, а его масса $m = \rho V = \rho Sh$, где $\rho = 1000$ кг/м³ — плотность воды. Для испарения воды потребуется энергия $Q = \lambda m = \lambda \rho Sh$, где $\lambda = 2,3$ МДж/кг.

Приравнявая, $Q = \lambda \rho Sh$ и $\langle E \rangle = JSt/2$ находим высоту столба $h = Jt/(2\lambda\rho) = 1400 \cdot$

$(365 \cdot 24 \cdot 3600)/(2 \cdot 2\,300\,000 \cdot 1000) \text{ м} \approx 9,6 \text{ м}$.

4. Больше 14 км/с.

Ускорение свободного падения на расстоянии r от центра Земли определяется веществом, находящимся внутри сферы радиуса r (согласно указанию в задаче, гравитационное притяжение от внешних слоёв взаимно компенсируется и равно нулю). Объём шара радиуса r пропорционален r^3 . Полагаем плотность Земли однородной. Тогда масса M вещества в сфере радиуса r внутри Земли также пропорциональна r^3 — $M = \alpha r^3$, где α — некоторая постоянная.

Согласно ньютонову закону тяготения, ускорение свободного падения a на расстоянии r пропорционально массе $M = \alpha r^3$ и обратно пропорционально r^2 — $a = GM/r^2 = \alpha Gr$, где G — гравитационная постоянная. На поверхности Земли (при $r = R_3$) ускорение свободного падения $a = \alpha Gr$ достигает известной величины $g = 10 \text{ м/с}^2$, что определяет фактор $\alpha G = g/R_3$, где $R_3 = 6\,400 \text{ км}$ — радиус Земли. Таким образом, внутри Земли $a = gr/R_3$, и на ядро массы m действует сила притяжения $F = ma = mgr/R_3$. Эта сила пропорциональна удалению r от центра Земли и поэтому эквивалентна силе $F = kr$ пружины с коэффициентом жёсткости $k = mg/R_3$.

Таким образом, при движении ядра от центра Земли до поверхности планеты сила тяготения совершает работу A_1 над ядром, равную работе эквивалентной пружины при её растяжении из невозмущённого состояния до длины $r = R_3$ — $A_1 = -kR_3^2/2 = -mgR_3/2$.

При дальнейшем полёте ядра с поверхности планеты на бесконечное расстояние гравитация совершает над ним работу A_2 , равную потенциальной энергии ядра на поверхности Земли $U = -GmM_3/R_3$ (которая совпадает с энергией взаимодействия двух точечных масс на расстоянии $r = R_3$). Здесь M_3 — масса Земли. Вместе с тем ускорение свободного падения на поверхности Земли $g = GM_3/R_3^2$, что даёт фактор $GM_3 = gR_3^2$. Подставляем его в выражение для работы $A_2 = -GmM_3/R_3 = -mgR_3$.

В итоге при движении ядра из центра Земли на бесконечное удаление от планеты гравитация совершает над ядром работу $A = A_1 + A_2 = -mgR_3/2 - mgR_3 = -3mgR_3/2$, и кинетическая энергия ядра уменьшается до величины $K = mv_0^2 + A = mv_0^2/2 - 3mgR_3/2$, где v_0 — искомая начальная скорость ядра в центре Земли. Кинетическая энергия K должна быть положительной, что ограничивает снизу начальную скорость ядра: $v_0 > \sqrt{3gR_3} = \sqrt{3 \cdot 10 \cdot 6\,400 \cdot 1\,000} \text{ м/с} \approx 14 \text{ км/с}$.

1. а) 3) **На части России летом.** За северным полярным кругом Солнце не заходит за горизонт и в «полночь» летнего полярного дня находится в северном направлении.

б) 1) **Зима.**

в) 2) **Короче половины суток.** Ночь занимает время, когда Солнце полностью находится за горизонтом (его не видно). На экваторе центр Солнца находится под горизонтом половину суток (даже чуть меньше из-за преломления лучей в атмосфере, как в стекле). Естественно, вечером верхний край Солнца заходит за горизонт позднее, чем центр Солнца. В свою очередь, утром верхний край Солнца появляется над горизонтом раньше, чем центр светила. В результате Солнце целиком находится за горизонтом меньшее время, чем его центр, — меньше половины суток.

г) 1) **Больше 100 млрд.**

д) 2) **За 13 млрд. лет.**

е) 1) **Стали бы короче.**

ж) 3) **Удвоенной кинетической энергии движения Земли вокруг Солнца.**

По второму закону Ньютона $M_3 a = GM_3 M_\odot / r^2$, где G — гравитационная постоянная, M_3 — масса Земли, M_\odot — масса Солнца, r — радиус орбиты Земли. Центробежное ускорение Земли на круговой орбите $a = v^2 / r$, где v — скорость движения Земли. Получаем $M_3 v^2 / r = GM_3 M_\odot / r^2$, и, следовательно, потенциальная энергия $GM_3 M_\odot / r = 2(M_3 v^2 / 2)$.

2. Сможет.

Если бы ускорение свободного падения было однородным в пространстве, то все части тела космонавта падали бы с одинаковым ускорением, и он не испытывал каких-либо перегрузок (или растяжений). Сила гравитационного притяжения к чёрной дыре неоднородна в пространстве, поэтому разные части тела космонавта стремятся падать с разным ускорением. Поэтому соединительные элементы (кости, связки и пр.) должны создавать внутренние силы, которые заставят разные части тела падать с одинаковым ускорением. Максимальное возможное растяжение космонавта определяется разностью ускорений свободного падения на характерной высоте человека $L = 2$ м — $\Delta g = GM/r^2 - GM/(r+L)^2 = GM [(r+L)^2 - r^2] / [r^2 (r+L)^2] = GM L (2r+L) / [r^2 (r+L)^2] \approx 2GML/r^3$, где r — расстояние до чёрной дыры, $M = 10^6 M_\odot$ — масса чёрной дыры, $M_\odot = 2 \cdot 10^{30}$ кг — масса Солнца, G — гравитационная постоянная. На расстоянии $r = 2GM/c^2$ горизонта событий ($c = 300$ тыс. км/с — скорость света) рассматриваемая разность ускорений $\Delta g = 2GML/(2GM/c^2)^3 = c^6 L / (GM)^2 = (300\,000 \cdot 1000)^6 \cdot 2 / [6,7 \cdot 10^{-11} \cdot (10^6 \cdot 2 \cdot 10^{30})^2] = 0,08$ м/с. Такое растяжение по порядку величины в 100 раз меньше, чем если бы космонавт повис на турнике. Ясно, что такую малую «перегрузку» космонавт перенесёт.

Обратим внимание, что растяжение космонавта на горизонте событий увеличивается с уменьшением массы чёрной дыры: $\Delta g \propto 1/M^2$. Перегрузки будут невыносимы при

падении на чёрную дыру звёздной массы ($M \sim M_{\odot}$).

3. Больше $3 \cdot 10^{12}$ Вт = 3 ТВт.

Пусть двигатель испустил N фотонов за время t . Фотоны уносят импульс $P = pN$ и придают ракете соответствующий импульс $P_{\uparrow} = pN$, направленный вверх (p — импульс одного фотона). В свою очередь, земное притяжение сообщает ракете импульс $P_{\downarrow} = mgt$, направленный вниз ($m = 1$ т — масса ракеты, $g = 10$ м/с² — ускорение свободного падения на поверхности Земли). Чтобы ракета оторвалась от стартовой площадки, импульс тяги $P_{\uparrow} = pN$ должен превысить импульс $P_{\downarrow} = mgt$, что налагает ограничение снизу на силу тяги $F = pN/t > mg$. Умножаем последнее неравенство на скорость света c , что даёт искомую мощность излучения ракеты $W = pcN/t = EN/t$ в левой части неравенства, где $E = pc$ — энергия одного фотона, и ограничение $W > mgc = 1000 \cdot 10 \cdot (300\,000 \cdot 1000)$ Вт = $3 \cdot 10^{12}$ Вт = 3 ТВт.

Требуемая мощность фотонного двигателя превышает мощность (22 ГВт) наиболее крупной в мире электростанции «Три ущелья» в Китае. Вместе с тем, наиболее мощные лазеры (например, в Институте прикладной физики РАН) создают короткие импульсы излучения с существенно большей мощностью порядка 1 ПВт = 10^{15} Вт, однако длительность импульсов ничтожна.

Огромная мощность фотонной ракеты по сравнению с «традиционной» жидкостной или твердотельной обусловлена тем, что при одинаковом силе тяги F (одинаковом импульсе $dP/dt = F$ выбрасываемого «вещества» (газов или фотонов) в единицу времени) кинетическая энергия выбрасываемого вещества K и мощность ракеты W увеличиваются примерно пропорционально скорости v вещества: $K = Pv/2 \sim Pv$ при $v \ll c$ и $K \approx Pv$ при $v \approx c$; $W = dK/dt \sim Fv$. В обычной ракете скорость v выбрасываемого вещества существенно меньше, чем в фотонной ракете.

4. Ответ: $7 \cdot 10^{12}$.

Пусть галактика преломляет лучи на угол θ . Тогда лучи, образующие кольцо, выходят от квазара под углом $\theta/2$ к оси Земля—квазар, около эллиптической галактики преломляются на угол θ и далее подходят к наблюдателю под углом $\theta/2$ к направлению Земля—квазар. Диаметр кольца равен $2 \cdot (\theta/2) = \theta$ и по условию задачи составляет $6''$.

При рассматриваемых малых углах отклонения (много меньше 90°) свет распространяется практически по прямой в гравитационных полях галактики и Солнца. В свою очередь, полагаем гравитационные поля эллиптической галактики и Солнца совпадающими с полям точечных масс (на трассах распространения света, касающихся внешних границ этих объектов). Тогда гравитационные поля, проходимые светом вблизи галактики и Солнца взаимно подобны.

Будем рассматривать излучение как поток некоторых частиц — фотонов, имеющих импульс p . В силу подобия гравитационных полей изменение Δp импульса фотона для каждого объекта пропорционально ускорению свободного падения в точке максимального

сближения с притягивающим телом $g = Gm/r^2$ и характерному времени прохождения области гравитационного поля $\tau = r/c$: $\Delta p = \alpha g \tau = \alpha Gm/(rc)$, где α — некоторая константа, G — гравитационная постоянная, c — скорость света, m — масса притягивающего тела, r — радиус тела. При малых углах отклонения изменение импульса направлено практически перпендикулярно начальному импульсу фотона, так что угол отклонения $\vartheta = \Delta p/p \propto m/r$.

Получаем, что отношение углов $\theta = 6''$ и $\theta_{\odot} = 1,75''$ отклонения света в полях галактики и Солнца пропорционально отношению масс M и M_{\odot} этих объектов и обратно пропорционально отношению их радиусов $R = 100$ кпк и $R_{\odot} = 700\,000$ км: $\theta/\theta_{\odot} = (M/M_{\odot})(R_{\odot}/R)$. Отсюда находим искомую массу галактики в единицах массы Солнца: $M/M_{\odot} = (\theta/\theta_{\odot})(R/R_{\odot}) = [6/1,75] [(50 \cdot 1000 \cdot 3 \cdot 10^{13})/(700\,000)] = 7 \cdot 10^{12}$.