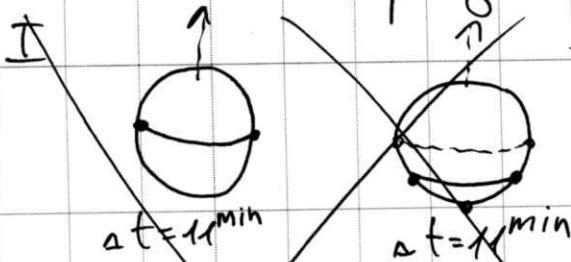


Задача 5 (тип 1 из 2)

$t = 22 \text{ min}$
 $r = ?$
 $\Delta t = 5 \text{ min}$

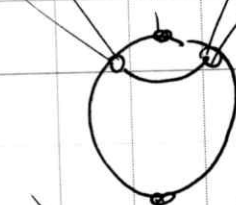
Очевидно, это описывает объект - это петля звезд/квазар, с периодом обращения 22 min .



Очевидно, это ось не может ~~быть~~ лежать в картинной плоскости. т.к. $\Delta t = \text{const} = 11 \text{ min}$

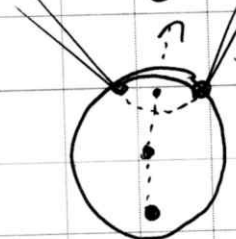


а К.П. радиусы кол



$\Delta t = 11 \text{ min}$

\Rightarrow ось вращения не может лежать в карт. плоскости



$\Delta t < \frac{t}{2}$

Для обычных и-звезд имеют радиус около $10 \text{ км} \Rightarrow \Omega_{\text{пов}} = \frac{2\pi R^2}{t}$

$$m\omega^2 R = \frac{GMm}{R}$$

Задача 5 (лист 2 из 2)

Т.к. это и. звезда мала, то изд.
область не должна превышать 0,5-1км
⇒ хорошей оценкой будет 9,3км.

Задача 4 (лист 1 из 2)

Максимум: 15.05.1987 } $\Delta t_1 = 265^d$ * Δm_1
 Кев. глаз ($m = 6^m$): 4.02.1988 }
 Телескоп ($m_2 = m_{гн} + 5 \log \Gamma$): 21.05.1989 } $\Delta t_2 = 442^d$ * Δm_2
 $D_{об} = 6 \text{ см}$

$$\Gamma = \frac{D_{об}}{D_{ок}} = \frac{6 \text{ см}}{0,6 \text{ см}} = 10$$

окуляр в данном случае - глаз $\Rightarrow D_{ок} = 0,6 \text{ см}$

$$\Rightarrow m_2 = 6^m + 5 \log \Gamma = 6^m + 5 \log 10 = 11^m$$

* При подсчёте $\Delta t_2, \Delta t_1$ стоит учитывать, что 1988 год - високосный.

$$\Delta t_2 = \underbrace{24^d}_{\text{Фев}} + \underbrace{366^d}_{\text{МАРТ}} + \underbrace{31^d}_{\text{АПР}} + \underbrace{21^d}_{\text{МАЙ}} = 442^d$$

$$\Delta t_1 = 365^d - 15^d - 30^d - 31^d - 24^d = 265^d$$

$\Delta m_2 = 11^m - 6^m = 5^m = m_3 - m_2$ По ф-ле Погсона:

$$\frac{E_1}{E_2} = 10^{0,4(m_2 - m_1)} = 10^{0,4 \Delta m_2} \quad E = \frac{Y}{4\pi r^2}$$

$E \sim Y \cdot \Gamma^{-2}$ но $\Gamma = \text{const} \Rightarrow$

$E \sim Y$ где Y - светимость

и мы знаем, что Y меняется экспоненциально
 $\Rightarrow Y_2 = Y_1 \cdot e^{\Delta t_2 \cdot k} \Rightarrow \Delta t_2 \cdot k = \ln \left(\frac{Y_2}{Y_1} \right)$ k - коэф-т

$$k = \frac{\ln \left(\frac{Y_2}{Y_1} \right)}{\Delta t_2} \quad (1) \quad \frac{Y_2}{Y_1} = 10^2 = 100$$

$$\ln(100) \approx 4 \Rightarrow k \approx \frac{4}{442}$$

Задача 1 (мист 2 из 2) $\Rightarrow k \approx \frac{1}{110}$

Максимум: 15.05.1987 $\gamma_1 \Rightarrow at_1 = 265d \text{ ам}_1$

Кев.гл: 4.02.1988 γ_2
 Телескоп: 21.05.1989 $\gamma_3 \Rightarrow at_2 = 442d \text{ ам}_2$

Подставим (1) в ф-лу для at_i и γ_i

$$\gamma_2 = \frac{\gamma_1}{e^{at_1 \cdot k}} = \frac{\gamma_1}{e^{(265/110) \cdot k}}$$

цпоу

$$\frac{\gamma_1}{\gamma_2} = e^{at_1 \cdot k} = e^{(265/110) \cdot k}$$

9 2
27 3
4

$$\frac{\gamma_1}{\gamma_2} = e^{at_1 \cdot k} \quad (2)$$

$$\Delta m_1 = -2,5 \lg \left(\frac{\gamma_1}{\gamma_2} \right) = -2,5 \lg \left(e^{at_1 \cdot k} \right)$$

$$m_1 = m_2 + \Delta m_1 = 6 + \Delta m_1$$

$$at_1 \cdot k = \frac{265}{110} \approx 2,4 \quad e^{2,4} \approx 11$$

$$m_1 = 6 +_{-2,5} \lg(11) \approx 6 - 2,5 \approx 3,5^m$$

В2, Задача 3 (лист 1 из 2)

$l = 2,2 \text{ нк}$

$M = 2 M_{\odot}$

$\theta = \text{const}$

$\theta = 1/5$

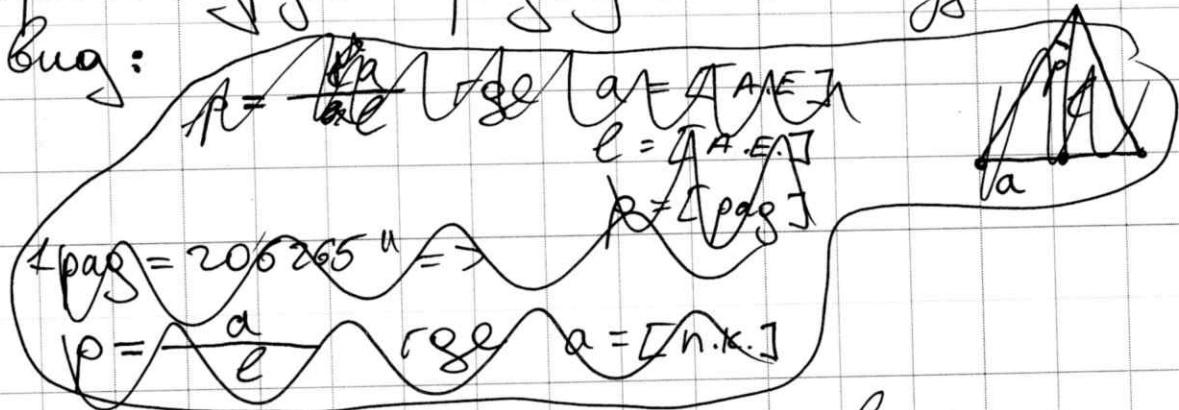
$\Gamma_{pl} = ?$

$\theta = \frac{v}{c} \cdot \sin \alpha$ - ф-ла аббераци. смещ.

α - угол между вектором скорости планеты и наблюдаемым объектом.

$p = \frac{1}{e}$ - ф-ла для параллакса, где l - рас-е до объекта в [пк], p - параллакт. угол в ["]

~~$\theta = \frac{v}{c} = \frac{1}{e} \sin \alpha$~~ Но эта формула применима только для земной орбиты, для орбиты другого радиуса она будет иметь вид:



$\angle \text{ради} = 206265'' \Rightarrow$
 $p = \frac{a}{e}$ где $a = [н.к.]$

$p = \frac{a}{e}$ где $a = [A.E.]$, $b = [н.к.]$

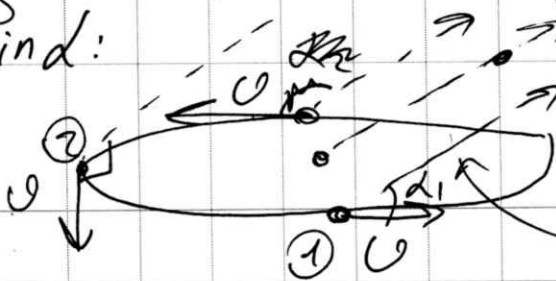
или $p = \frac{a}{e}$ где $p = [ради]$; $a = [M]$; $e = [M]$ орбиты.

Нам известно, что $\theta = \text{const}$ и $\theta \sim v \sin \alpha \Rightarrow$

~~$\theta = \text{const}$~~ ~~$\sin \alpha \sim \frac{1}{\sqrt{1-e^2}}$~~ ~~$\theta \cdot \sin \alpha = \text{const}$~~
 $\theta \cdot \sin \alpha = \text{const}$; $\theta \in \left[\theta_{кр} \sqrt{\frac{1+e}{1-e}} \right] \left[\theta_{кр} \sqrt{\frac{1+e}{1-e}} \right]$ - дане
 при эллиптической орбите изменение скорости не компенсирует изменение $\sin \alpha$

Задача 3 (мис 2 и 3 и)

① $\sin \alpha$:



Если объект не в полюсе эклиптики, то: $\cos \alpha = \frac{v_{\perp}}{v}$ пер. на объект

$$\alpha = \varphi + \kappa \Rightarrow \sin \alpha = \cos \kappa$$

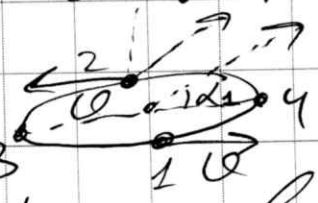
① $\sin \alpha$,

② $\sin \alpha = \sin 90 = 1$

Получается, что в разных точках орбиты разные $\sin \alpha$ и в критическом случае $\sin \alpha \in [0; 1]$ (когда объект не в эклиптике)

Если орбита планеты вытянута (эллиптическая) то ~~есть~~ изменение скорости в теории может компенсировать изменение $\sin \alpha$. Но расм такой случай:

В точках 1 и 2 абберационное смещение θ одинаково по усл-ю и $\sin \alpha$ тоже вносят одинаковый вклад в $\theta \Rightarrow \theta = \text{const}$



(да, там получается с разными знаками $\sin \alpha$, но ~~сам~~ вклад одинаковый $\sin \alpha = \sin(90 + 90 - \alpha) = \sin(-\alpha) = -\sin \alpha$)

\Rightarrow при $e > 0$ т.к 1 и 2 - узлы орбит.

Но в т.к. 3 и 4 $\alpha = 90^\circ$ и аналогичным образом $v_3 = v_4 \Rightarrow$ это тоже должны были быть узлы орбит.

Противоречие \Rightarrow орбита круговая, а объект находится в полюсе эклиптики.

Задача 3 (мат 3 из 4)

$\Rightarrow \sin \lambda = 90^\circ \Rightarrow v = \text{const} \Rightarrow \theta = \frac{v}{c} = \frac{r}{s}$

$\frac{v}{c} = \frac{a}{5 \cdot l}$ Т.к. орбита круговая, то $v = \sqrt{\frac{GM}{a}}$

$\frac{\sqrt{GM}}{c \cdot \sqrt{a}} = \frac{a}{5 \cdot l}$ a - радиус орбиты, который и надо найти (Грл)

~~$\sqrt{a^3} = \sqrt{GM} \cdot \frac{5l}{c}$~~
 ~~$a = \sqrt[3]{\frac{GM \cdot 25 \cdot l^2}{c^2}} = \sqrt[3]{\frac{G \cdot 2M_0 \cdot 25 \cdot l^2}{c^2}}$~~
 (тут $l = [нк]$ $a = 5$)

$\begin{array}{r} 22 \\ 22 \\ \hline 44 \\ 44 \\ \hline 88 \\) \end{array}$

$\sqrt{a^3} \cdot 149,6 \cdot 10^9 = \frac{\sqrt{GM} \cdot 5l}{c}$
 $a = \sqrt[3]{\frac{GM \cdot 25 \cdot l^2}{c^2 (149,6 \cdot 10^9)^2}} = \sqrt[3]{\frac{G M_0 \cdot 50 \cdot l^2}{c^2 (149,6 \cdot 10^9)^2}}$

$G M_0 \approx 13 \cdot 10^{19}$

$l^2 = 4,84 \text{ нк}^2$

$c^2 \approx 9 \cdot 10^{16}$

$(1,5 \cdot 10^{11})^2 \approx 2,25 \cdot 10^{22} \cdot 10^2 = 2,25 \cdot 10^{24}$

$\Rightarrow a \approx \sqrt[3]{\frac{13 \cdot 10^{19} \cdot 50 \cdot 4,84 \cdot 10^{22}}{9 \cdot 10^{16} \cdot 2 \cdot 10^{24}}} \approx \sqrt[3]{\frac{650}{2 \cdot 10^{21}}}$

$10^{-11} \cdot 10^{30} = 10^{19}$

$\begin{array}{r} 13 \\ 5 \\ \hline 65 \end{array}$

$\sqrt{a^3} = \frac{\sqrt{GM \cdot 5 \ell}}{c}$ Задача 3 (лист 4 из 4)

$$a = \sqrt[3]{\frac{GM 25 \ell^2}{c^2}} = \sqrt[3]{\frac{GM 0.50 \ell^2}{c^2}}$$

$$a \approx \sqrt[3]{\frac{13 \cdot 10^{19} \cdot 50 \cdot 2,2 (2 \cdot 10^5 \cdot 1,5 \cdot 10^8)^2}{9 \cdot 10^{16}}} \approx$$

$$\approx \sqrt[3]{\frac{13 \cdot 65 \cdot 10^{20} \cdot 2,2 \cdot 4 \cdot 10^{32} \cdot 225}{9 \cdot 10^{16}}}$$

$$\approx \sqrt[3]{130 \cdot 10^{35}} \approx 10^{12} \cdot \sqrt[3]{130}$$

~~50 A.E.~~ ~~50 A.E.~~ 50 A.E.

| |
|------|
| 65 |
| 2 |
| 130 |
| 21 |
| 3.5 |
| 3.5 |
| 125 |
| 105 |
| 1175 |
| 5 |
| 25 |
| 12 |
| 12 |
| 24 |
| 12 |
| 144 |
| 12 |
| 20 |
| 20 |
| 20 |

Задача 4 (лист 1 из 3)

$m = 8^m, m_2 = 4^m$ Заменим ф-лу поверхностной яркости объекта:

$\beta_1 = 13'$
 $\beta_2 = 12'$

$m = m_{нов} + 2,5 \log \Omega$; где Ω - тел. угол зр. поля

$n = 20$

Видимость объекта на кадре зависит не от видимой зв. величины, а от пов.-я \Rightarrow посчитаем сколько $Вт/м^2 \cdot стр$ должно прийти на объектив, чтобы на снимке было видно объект:

$m_{нов} = m - 2,5 \log \Omega = E_{нов} \cdot 10^{0,4(m - m_{нов})}$

$m - m_{нов} = 2,5 \log \Omega = 2,5 \log \frac{E_0}{E_{нов}}$

При этом $E_{нов}$ нам известно через ф-лу Лавсона:

$E = E_0 \cdot 2,512^{m_0 - m} = E_0 \cdot 10^{0,4 \cdot (m_0 - m)}$

$A \cdot m \pm m_{нов} = m - 2,5 \log \Omega$

$E_{нов} = E_0 \cdot 2,512^{m_0 - m_{нов}} = E_0 \cdot 10^{0,4(m_0 - m_{нов})}$

$m_{нов} = m - 2,5 \log \Omega$

$\Rightarrow E_{необх} = E_{нов} \cdot n$

Аналогичные рассуждения для туманности С. Америка:

$E_{нов2} = E_0 \cdot 10^{0,4(m_0 - m_{нов2})}$

$m_{нов2} = m - 2,5 \log \Omega_2$

$E_{необх} = E_{нов2} \cdot n_2$

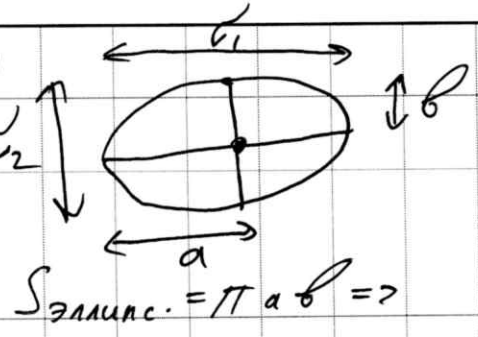
$\Rightarrow n_2 = \frac{E_0 \cdot 10^{0,4(m_0 - m_{нов2})} \cdot n}{E_0 \cdot 10^{0,4(m_0 - m_{нов2})}}$

Задача 4 (лист 2 из 3)

$$n_2 = \frac{10^{0,4(m_0 - m + 2,5 \log \Omega)}}{10^{0,4(m_0 - m_2 + 2,5 \log \Omega_2)}}$$

Ω - телесный угол

$$\Omega = \delta_1 \cdot \delta_2 \cdot \pi / 4$$



т.к. галактика М51 - почти круг = эллипс, и туманность С. Америки также имеет форму ближе к эллипсу, чем к прямоугольнику Ω для них будет считаться по такой ф-ле:

$$n_2 = \frac{10^{0,4(m_0 - m + 2,5 \log (\delta_{12} \delta_{22} \cdot \pi / 4))}}{10^{0,4(m_0 - m + 2,5 \log (\delta_{12} \delta_{22} \cdot \pi / 4))}} - \text{Итоговая формула}$$

$$\frac{\delta_1 \cdot \delta_2 \cdot \pi}{4} \approx \frac{13 \cdot 12 \cdot 3,14}{3600 \cdot 57^2 \cdot 4} \approx \frac{13}{400} \approx 0,32 / 57^2$$

$$\log 0,32 \approx -0,7 \quad 2,5 \log (-0,7) \approx -17,5$$

$$\Rightarrow 0,4(-26,7 - 8 + 17,5) \approx 209$$

$$\delta_{12} \cdot \delta_{22} \cdot \pi / 4 \approx 1$$

$$\approx \frac{0,32}{3500} \approx \frac{1}{10^6} \Rightarrow$$

$$\log \frac{1}{10^6} = -6 \Rightarrow 2,5(-6) = -12 - 3 = -15$$

$$\Rightarrow 10^{0,4(50)} \approx 10^{20}$$

$$\delta_{12} \cdot \delta_{22} \cdot \pi / 4 \approx \frac{120 \cdot 100 \cdot \pi}{3600 \cdot 57^2} \approx \frac{39}{3 \cdot 57^2} \approx$$

$$\approx \frac{10}{3400} \Rightarrow \log \left(\frac{1}{3400} \right) \approx -2,2$$

$$2,5 \cdot (-2,2) = -5,5$$

Handwritten calculations on the right side of the page:

$$\begin{array}{r} 2,5 \\ \times 0,7 \\ \hline 17,5 \\ \times 2,2 \\ \hline 55 \\ \times 2 \\ \hline 110 \\ \times 4 \\ \hline 440 \\ \times 5 \\ \hline 2200 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 26,7 \\ \times 3 \\ \hline 80,1 \\ \times 15 \\ \hline 400,5 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 2088 \\ \times 1 \\ \hline 2088 \\ \times 57 \\ \hline 119016 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 34,7 \\ \times 15 \\ \hline 520,5 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 49,7 \\ \times 1 \\ \hline 49,7 \\ \times 1 \\ \hline 49,7 \\ \times 1 \\ \hline 49,7 \end{array}$$

Задача 4 (мст 3 чз 3)

$$0,4 (m_0 - m - 5,5) \approx 16$$

$$n_2 \approx \frac{10^{20}}{10^{16}} \approx 10^4 \text{ шимков,}$$

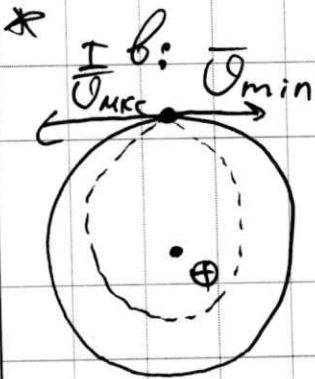
$$\begin{array}{r} 1 \\ 34,7 \\ \underline{5,5} \\ 40,2 \\ 160,2 \end{array}$$

это немного многовато, поэтому можно
сделать вывод о том что мы переоценили
исхитер и шимков требуется
около порядка $10^2 - 10^3$

Задача 3 (лист 1 из 5)

$T_1 = T_{\text{мкс}} - 3^{\text{мин}}$
 $v_{\text{min}} - ?$

Рассмотрим момент, когда сумка была выброшена из корабля.



II в:



Т.к. в условиях не сказано в каком направлении толкнули сумку, рассмотрим два наиболее очевидных случая.

$v_{\text{ит}} = v_{\text{мкс}} - v_{\text{min}}$

$v_{\text{ит}} = v_{\text{min}}^2 + v_{\text{мкс}}^2$

I в: точка, где выбросили сумку - апоцентр => новая орбита

$v_{\text{мкс}} = v_Q = \sqrt{\frac{GM_{\odot}}{r_{\text{мкс}}} \cdot \frac{1-e}{1+e}}$ $v_{\text{min}}; r_{\text{мкс}}$ - радиус орбиты мкс
 или из интеграла энергии: $r_{\text{мкс}} \approx 6378 + 400 \text{ км}$

$v_{\text{мкс}} = \sqrt{GM_{\odot} \left(\frac{2}{r_{\text{мкс}}} - \frac{1}{a} \right)}$

a - большая полуось новой орбиты.

$\frac{2}{r} - \frac{1}{a} = \frac{v_{\text{мкс}}^2}{GM_{\odot}}$

Также будем считать, что мкс орбита КРУГОВАЯ =>

$\frac{1}{a} = \frac{2}{r} - \frac{v_{\text{мкс}}^2}{GM_{\odot}}$

$v_{\text{мкс}} = \sqrt{\frac{GM_{\odot}}{r_{\text{мкс}}}}$

$a = \frac{r GM_{\odot}}{2GM_{\odot} - r v_{\text{мкс}}^2}$

$a = \frac{r GM_{\odot}}{2GM_{\odot} - GM_{\odot}}$

* Иско, что для увеличения орб. периода нужно чтобы уменьшилась скорость в данной т.к. (и новая орбита станет эллиптической)

Задача 3 (лист 2 из 5)

$$v = v_{\text{мкс}} - v_{\text{min}} = \sqrt{GM \left(\frac{2}{r_{\text{мкс}}} - \frac{1}{a} \right)} \quad (1)$$

$r_{\text{мкс}}$ - радиус орбиты мкс $r_{\text{мкс}} \approx 6378 + 400 \text{ км}$
 a - б.полуось новой орбиты (орбиты сумки)

Будем считать, что орбита мкс круговая \Rightarrow

$$v_{\text{мкс}} = \sqrt{\frac{GM_{\oplus}}{r_{\text{мкс}}}} \quad \text{Подставим в (1)}$$

$$\sqrt{\frac{GM_{\oplus}}{r_{\text{мкс}}}} - v_{\text{min}} = \sqrt{GM_{\oplus} \left(\frac{2}{r_{\text{мкс}}} - \frac{1}{a} \right)}$$

$$v_{\text{min}} = \sqrt{GM_{\oplus} \left(\frac{1}{r_{\text{мкс}}} - \left(\frac{2}{r_{\text{мкс}}} - \frac{1}{a} \right) \right)} \quad (2)$$

По 3-му закону Кеплера:

$$T^2 = \frac{4\pi^2 a^3}{GM_{\oplus}} = (T_{\text{мкс}} - 3^{\text{min}})^2$$

$$T_{\text{мкс}}^2 = \frac{4\pi^2 r_{\text{мкс}}^3}{GM_{\oplus}}$$

$$\Rightarrow \left(\frac{2\pi \sqrt{r_{\text{мкс}}^3}}{\sqrt{GM_{\oplus}}} - 3^{\text{min}} \right)^2 =$$

$$= \frac{2\pi \sqrt{a^3}}{\sqrt{GM_{\oplus}}}$$

$$\Rightarrow \sqrt{a^3} = \frac{2\pi \sqrt{r^3}}{\sqrt{GM_{\oplus}}} - \frac{3^{\text{min}} \sqrt{GM_{\oplus}}}{2\pi}$$

$$\Rightarrow a = \sqrt[3]{\left(\sqrt{r^3} - \frac{3^{\text{min}} \sqrt{GM}}{2\pi} \right)^2} \quad (3)$$

Подставим (3) в (2)

Задача 3 (мет 3 и 3 5)

$$v_{\min} = \sqrt{GM_0} \left(\frac{1}{\sqrt{r_{\text{мкс}}}} - \sqrt{\frac{2}{r_{\text{мкс}}} - \frac{1}{\sqrt[3]{\left(\sqrt{r^3} - \frac{3^{\min} \sqrt{GM}}{2\pi}\right)^2}}}} \right)$$

$$v_{\min} = \sqrt{GM_0} \left(\frac{1}{\sqrt{r_{\text{мкс}}}} - \sqrt{\frac{2}{r_{\text{мкс}}} - \frac{\sqrt[3]{4\pi^2}}{\sqrt[3]{(2\pi\sqrt{r^3} - 3^{\min} \sqrt{GM})^2}}}} \right)$$

$$v_{\min} = \sqrt{GM_0} \left(\frac{1}{\sqrt{r_{\text{мкс}}}} - \sqrt{\frac{2}{r_{\text{мкс}}} - \frac{\sqrt[3]{4\pi^2}}{\sqrt[3]{4\pi^2 r^3 + 324GM - 720}}}} \right)$$

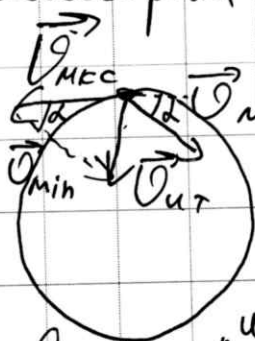
Получаем такую итоговую формулу для v : $\pi \sqrt{r^3 GM}$ $\textcircled{1}$

~~$$v_{\min} = \sqrt{GM} \left(\frac{1}{r} - \sqrt{\frac{2}{r} + \frac{\sqrt[3]{4\pi^2}}{\sqrt[3]{4\pi^2 r^3 + 324GM - 720}}}} \right)$$~~

Для v :

$$v_{\text{ит}} = \sqrt{v_{\min}^2 + v_{\text{мкс}}^2} \Rightarrow v_{\min} = \sqrt{v_{\text{ит}}^2 - v_{\text{мкс}}^2}$$

~~Здесь видно, что часть прибавляемой скорости v_{\min} идёт на лугевую составляющую и получается, что $v_{\text{ит}}$ даже больше $v_{\text{мкс}}$. Значит рассмотрим этот вариант как не подходит (т.к. $v_{\text{ит}}$ должна быть меньше $v_{\text{мкс}}$), посмотрим на такой промежуточный вариант:~~



v_{\min} направлена под углом α к нормали. \Rightarrow

$$v_{\text{ит}}^2 = v_{\text{мкс}}^2 + v_{\min}^2 - 2v_{\text{мкс}}v_{\min}\cos\alpha$$

Здесь также видно, что v_{\min} "используется" не оптимальным способом: лугевая составляющая разгоняет тело, а трансверсальная замедляет. \Rightarrow при отсутствии лугевой состав. уменьшение скорости ~~ран~~ тела \nearrow при одной

~~$r^3 \approx 3 \cdot 10^{17} \text{ м}^3$~~
 ~~$r^3 \approx 4\pi r^2 \approx 10,2 \cdot 10^{17} \text{ м}^3$~~
 ~~$32400 \text{ ГМ} \approx 1,3 \cdot 10^{19}$~~
 ~~$720\pi \approx 2171$~~
 ~~$\sqrt{3 \text{ ГМ}} \approx$~~

Задача 3 (лист 5 и 35)

$3,4 \cdot 10^{-6} \cdot 10^{-9}$

$\Rightarrow \frac{2}{r} - \frac{1}{10^9} \approx \frac{1}{17810^6} - \frac{1}{10^9} \approx$

$\approx \frac{2}{678 \cdot 10^6} - \frac{1}{10^9} \approx 3 \cdot 10^{-6} \Rightarrow$

$\sqrt{3,4 \cdot 10^{-3}} \Rightarrow$

$\sqrt{1,2 \cdot 10^6} \approx \sqrt{3,39 \cdot 10^6} \cdot 10^{3,172}$

$\frac{1}{\sqrt{r}} \approx \frac{1}{2700} \approx$

$\frac{1}{\sqrt{r}} - \frac{1}{1700} = \frac{1}{2700} - \frac{1}{1700}$

Очевидно, что из-за приближений у нас получилось неточное значение второго вычитаемого (больше чем надо) и $\frac{1}{\sqrt{r}} - \sqrt{\dots} \approx \frac{1}{27000}$

$\Rightarrow v_{\min} \approx 2 \cdot 10^3 \text{ м/с} \approx$
 $\approx 2 \frac{\text{км}}{\text{с}}$

46564
 $6780 \quad r^2 \approx 4,5 \cdot 10^{13}$
 16780
 $\frac{5484}{4746}$
 4088
 $45168400 \approx 4,5 \cdot 10^7$

$\frac{3415}{678}$
 $\frac{3334}{6780}$
 $\frac{4,5}{66}$
 $\frac{13390}{2712}$
 $\frac{30510}{32400}$

32400
 $\frac{1296}{4} \approx 1,3 \cdot 10^3 \cdot 10^{14} \cdot 10^2$
 $3 \cdot 10^{17} \quad 10^{15} \quad 3,5$
 $\frac{11}{11} \quad \frac{2171}{11} \quad \frac{3,5}{3,5}$
 $\frac{11}{11} \quad \frac{2171}{11} \quad \frac{14}{14}$
 $\frac{2171}{2171} \quad \frac{14}{14} \quad \frac{58}{58}$
 $\frac{23881}{23881} \quad \frac{1964}{1964}$
 $10^{18} - 2,4 \cdot 10^{17} = 7,6 \cdot 10^{17} \cdot \frac{17}{17}$
 $1,3 \cdot 10^{19} - 7,6 \cdot 10^{17} = 17$
 $\approx 130 - 7,6 = 122,4 \cdot 10^{17} \cdot \frac{17}{17}$
 $\approx 1,2 \cdot 10^{19}$

$\frac{82}{133}$
 $\frac{246}{246}$
 $\frac{2706}{2706}$

$660 \cdot 10^4 \cdot 10$
 $6,6 \cdot 10^6 \cdot 10$
 $2 \cdot 10^2 \cdot 177$
 $\frac{17}{19}$
 $\frac{361}{361}$

$\frac{34}{3}$
 $\frac{102}{8}$
 $\frac{22}{22}$
 $\frac{14}{255}$