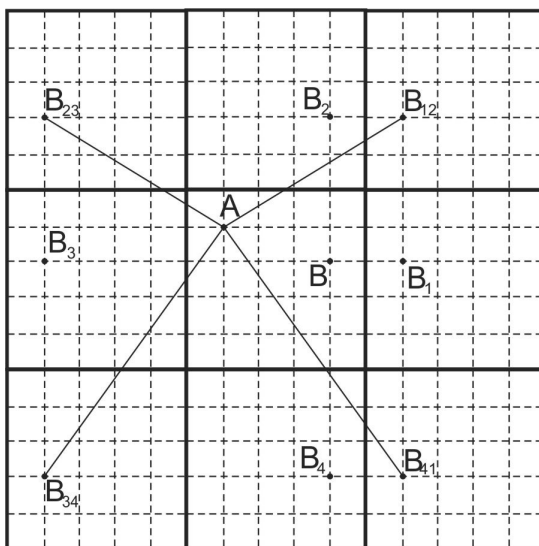


## 9 класс. Решения

1. Номер крючка это нескомпенсированный момент в единицах  $\text{тга}$  ( $a$  – длина участка). В данном случае полный момент равен  $3 \cdot 4 + 2 \cdot 2 - 3 \cdot 3 - 2 - 1 = 4$ , так что вешать надо на крючок номер 4.
2. Это скомпенсированный мост. Две остальные вершины имеют одинаковый потенциал, и между ними ток не течет. Тогда получаем параллельно соединенные сопротивления  $r = \rho a / S$ ,  $2r$  и  $2r$ .

Полное сопротивление равно  $r \cdot \frac{1}{1+1/2+1/2} = \frac{\rho a}{2S}$ .

3. Рисунок все объясняет:



Оставшиеся куски траектории внутри ящика получаются отражением нарисованных кусков, и эти отражения строятся так же по клеточкам. Есть еще 4 траектории, получающиеся отражением от противоположных стенок (легко дорисовать), но они по условию нам не нужны.

4. Обозначения:  $C_F$  – теплоемкость клинка,  $c_w$  – удельная теплоемкость воды,  $c_o$  – удельная теплоемкость масла; температуры все считаем от  $T_{cr} = 100^\circ\text{C}$ . Доля испарившейся воды  $x = 1/2$ , отношение масс масла и воды  $N = 4$ .

Условие теплового баланса для закаливания в воде (1) и в масле (2):

$$1) \quad C_F (T - T_{cr}) = mc_w (T_{cr} - T_0) + xm\lambda \Rightarrow \frac{m}{C_F} = \frac{T - T_{cr}}{x\lambda - c_w (T_{cr} - T_0)}$$

$$2) \quad C_F (T - T_f) = Nmc_o (T_f - T_0) \Rightarrow T - T_f = \frac{m}{C_F} Nc_o (T_f - T_0) \Rightarrow$$

$$T_f = \frac{T + T_0 \cdot \frac{m}{C_F} Nc_o}{1 + \frac{m}{C_F} Nc_o}$$

Масса воды и теплоемкость клинка, как видно, в ответ не входят.

В числе

$$\frac{m}{C_F} c_o = \frac{(T - T_{cr}) c_o}{x\lambda + c_w (T_{cr} - T_0)} = \frac{650 \cdot 2100}{\frac{1}{2} \cdot 2,1 \cdot 10^6 + 4200 \cdot 75} = \frac{2,165 \cdot 10^4}{1,05(10^6 + 4 \cdot 75 \cdot 10^3)} = \frac{2 \cdot 65 \cdot 10^4}{13 \cdot 10^5} = 1,$$

так что для конечной температуры масла получаем

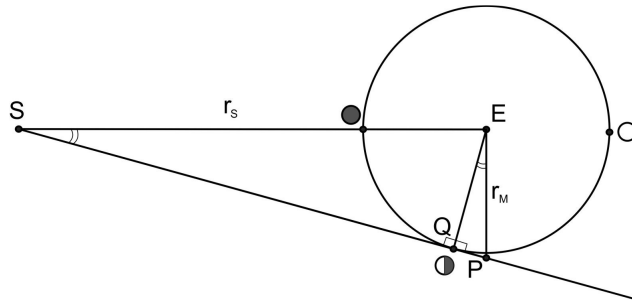
$$T_f = \frac{750 + 4 \cdot 25}{1 + 4} = \frac{850}{5} = 170(^\circ\text{C}).$$

5. Если считать что Солнце находится очень далеко, и пренебречь его размерами, то время лунного затмения  $t$  – это время, за которое Луна проходит тень Земли размером  $2R_{\oplus}$ . Тогда, раз Луна обходит вокруг Земли (путь  $2\pi r_M$ , где  $r_M$  – искомый радиус орбиты Луны) за время  $T$ , а расстояние  $2R_{\oplus}$  – за время  $t$ , то ее скорость на орбите есть  $v_M = \frac{2\pi r_M}{T} = \frac{2R_{\oplus}}{t}$  и радиус орбиты Луны равен

$$r_M = \frac{R_{\oplus} T}{\pi t} = R_{\oplus} \cdot \frac{30 \cdot 24}{3\pi} = \frac{240}{\pi} R_{\oplus} \sim 80R_{\oplus}.$$

В числах получается  $80 \cdot 6400 \text{ км} \approx 512000 \text{ км}$  (на самом деле  $r_M \approx 60R_{\oplus} \approx 380000 \text{ км}$ ).

Новолуние происходит, когда Луна находится между Землей и Солнцем, полнолуние – когда Земля находится между Луной и Солнцем, четверть – когда угол Солнце-Луна-Земля SQE прямой (см. рисунок).



Так как  $\tau \ll T$ , то кусок дуги орбиты Луны, который она проходит за полчаса –  $\tau/2$ , можно заменить отрезком прямой PQ. Тогда отношение катетов в двух подобных прямоугольных треугольниках QEP и QSE равно с одной стороны  $\frac{\tau/2}{T/2\pi} = \frac{\pi\tau}{T}$ , а с другой это  $\frac{r_M}{r_s}$ , поэтому

$$r_s \approx r_M \cdot \frac{T}{\pi\tau} = \frac{R_{\oplus} T^2}{\pi^2 t \tau}.$$

В числах

$$\frac{r_s}{R_{\oplus}} = \frac{1}{\pi^2} \cdot \frac{T^2}{t \tau} \approx \frac{1}{10} \frac{30^2 24^2}{3 \cdot 3/4} \approx 4 \cdot 10 \cdot 25^2 = 2,5 \cdot 10^4 \text{ и } r_s \approx 2,5 \cdot 10^4 \cdot 6,4 \cdot 10^3 \approx 16 \cdot 10^7 \approx 160 \cdot 10^6 \text{ (km)}$$

(на самом деле, как известно, примерно 150 млн. км.).