10 класс.

Задача 1.

Сила трения скольжения \vec{F}_{mp} , действующая на шайбу в начальный момент времени, направлена против относительной скорости скольжения шайбы по транспортеру $\vec{\upsilon}_0'$, которая может быть найдена из преобразований Галилея

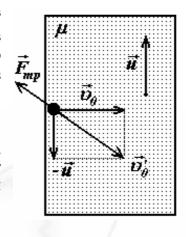
$$\vec{v}_0' = \vec{v}_0 - \vec{u} \implies v_0' = \sqrt{v_0^2 + u^2}$$
 (1)

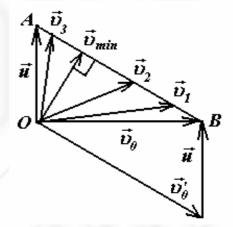
Таким образом, в инерциальной системе отсчета, связанной с лентой транспортера, шайба будет двигаться равноускоренно по прямой до полной остановки с отрицательным ускорением

$$a = -\frac{F_{mp}}{m} = -\frac{\mu m g}{m} = -\mu g.$$
 (2)

Как следует из обратных преобразований Галилея, скорость шайбы относительно земли будет изменяться с течением времени от \vec{v}_0 до \vec{u} таким образом, что концы векторов мгновенных скоростей \vec{v}_i будут скользить вдоль отрезка AB, образуя так называемый $\emph{годограф}$ скоростей. Из анализа годографа скоростей понятно, что минимальное значение скорости шайбы относительно земли \vec{v}_{min} достигается в момент времени, когда вектор мгновенной скорости нормален отрезку AB. Из прямоугольного

треугольника
$$AOB$$
 находим $\upsilon_{min} = \upsilon_0 \frac{u}{\sqrt{\upsilon_0^2 + u^2}}$

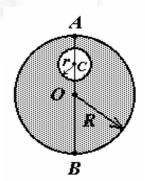




Задача 2.

Peшениe: наименьшее значение ускорения свободного падения $g_{min}=0.938\ g_0$ на поверхности астероида достигается в точке, где верхний край полости подходит к поверхности астероида ближе всего. Следовательно, центр полости (точка C на рисунке) расположен на отрезке AO на некоторой неизвестной глубине AC=a, где точка O — центр однородного астероида.

Масса изъятой из астероида в процессе разработки породы $m=
ho \frac{4}{3}\pi \, r^3$, где ho — плотность вещества



астероида, r — искомый радиус полости. Для решения задачи мысленно «добавим» выработанную породу обратно. Тогда на всей поверхности астероида должно «восстановится» прежнее значение ускорения свободного падения — $g_{\,\theta}$. Но с другой стороны для точки A можем записать

$$g_0 = g_{min} + \Delta g_A,$$

где Δg_A — ускорение, создаваемое добавленной массой. С учетом закона гравитации Ньютона получаем

$$\Delta g_A = G \frac{4/3\pi r^3 \rho}{a^2}.$$

Аналогичное равенство можно записать и для точки В астероида

$$g_0 = g_{max} + \Delta g_B,$$

где $\Delta g_B = G \frac{4/3\pi r^3}{(2R-a)^2}$. Таким образом, для нахождения глубины залегания

центра полости a и ее радиуса r имеем систему уравнений

$$g_{min} = g_A = \frac{4}{3} G \pi \rho (R - \frac{r^3}{a^2})$$
 (1)

$$g_{max} = g_B = \frac{4}{3} G \pi \rho (R - \frac{r^3}{(2R - a)^2}).$$
 (2)

Выражая из первого уравнения

$$r^3 = \frac{3}{4G\pi\rho} a^2 (g_0 - g_{min})$$

и подставляя полученное значение во второе уравнение, найдем

$$a = 2R \frac{\sqrt{g_0 - g_{max}}}{\sqrt{g_0 - g_{max}} + \sqrt{g_0 - g_{min}}} = 2R \frac{\sqrt{\eta_2}}{\sqrt{\eta_2} + \sqrt{\eta_1}}.$$
 (3)

Соответственно, для радиуса полости имеем

$$r = R \sqrt[3]{\frac{4(g_0 - g_{max})(g_0 - g_{min})}{g_0(\sqrt{g_0 - g_{max}} + \sqrt{g_0 - g_{min}})^2}} = R \sqrt[3]{\frac{4\eta_2\eta_1}{(\sqrt{\eta_2} + \sqrt{\eta_1})^2}}.$$
 (4)

Подставляя в (3) и (4) числовые данные, находим

$$a = 0.503 R \approx \frac{R}{2}$$
; $r = 0.250 R \approx \frac{R}{4}$.

Задача 3.

При изменении магнитного потока через проводящий контур в нем возникает ЭДС индукции, приводящая к появлению электрического тока. Эти токи создают свое магнитное поле, которое взаимодействует с движущимся

магнитом, вследствие чего и появляются силы «вязкого трения». Существует достаточно простой метод расчета этих сил: работа сил трения в точности равна количеству Джоулевой теплоты индукционных токов. Поэтому решение данной задачи сводится к вычислению мощности индукционного тока в кольце с последующим расчетом силы вязкости.

