Семинар 4

- Движение в центральном поле.
- Закон всемирного тяготения.
- Гравитационное поле.
- Космические скорости.
- Законы Кеплера.

Найти первую космическую скорость v_1 для Земли, т.е. скорость, которую нужно сообщить телу для того, чтобы оно стало спутником Земли.

Ответ: 7,9 км/с

Найти вторую космическую скорость v_2 для Земли, т.е. наименьшую скорость, которую надо сообщить телу для того, чтобы оно могло преодолеть действие земного притяжения и навсегда покинуть Землю. Сравнить v_2 с первой космической скоростью v_1 .

Ответ:11,2 км/с

В каком случае тело удалится на большее расстояние от Земли: а) при запуске вверх по вертикали со скоростью 10 км/с или б) при запуске под углом к горизонту, равным 5°, со скоростью 12 км/с? Сопротивлением воздуха пренебречь.

а) Найти потенциальную энергию U тела массы m, находящегося на расстоянии h от земной поверхности. Потенциальную энергию на высоте h=0 считать равной нулю. f0) Получить приближенное выражение для f1, справедливое f3, f6, f7, f8, f8, f9, f9,

Omeem: a) $U=mgR_3h/(R_3+h)$ 6) $U\approx mgh$

Планета A движется по эллиптической орбите вокруг Солнца. B момент, когда она находилась на расстоянии r_o от Солнца, её скорость равнялась v_o и угол между радиусвектором планеты и вектором скорости составлял α . Найти наибольшее и наименьшее расстояния, на которые удаляется от Солнца эта планета при своем движении.

Omeem:
$$r_{\text{max/min}} = \frac{1 \pm \sqrt{1 - (2 - \eta) \eta \sin^2 \alpha}}{(2 - \eta)} r_0, \text{ где } \eta = \frac{r_0 v_0^2}{\gamma M}.$$

Однородный шар имеет массу М и радиус R. Найти давление р внутри шара, обусловленное гравитационным сжатием, как функцию расстояния r от его центра. Оценить р в центре Земли, считая, что Земля является однородным шаром.

Omsem: $p(\mathbf{r}) = 3(R^2 - r^2)\gamma M^2 / 8\pi R^6$; $p(0) = 1,8 \cdot 10^6$ atm.

Считая, что Земля движется по круговой орбите, найти ускорение w, сообщаемое Земле Солнцем. Сравнить w и g.

Ombem: $w = 6.0 \cdot 10^{-4} g = 5.9 \cdot 10^{-3} \text{ m/c}^2$