

## Задача Ситникова

### 1 Задача МакМиллана

Полная энергия тела малой массы равна

$$E = \frac{1}{2}m\dot{y}^2 - \frac{GM_1m}{r_1} - \frac{GM_2m}{r_2}$$

Далее принимаем следующее:

$$G = 1, \quad r_1 = r_2 \quad \text{— из симметрии задачи,} \quad M_1 = M_2 = \frac{1}{2},$$

$$a = 1 \quad \text{— большая полуось орбиты массивных тел}$$

В частном случае, называемом задачей МакМиллана, траектории массивных тел считаются окружностями

Тогда расстояние между массивным телом и малым телом можно выразить через координату следующим образом

$$r = \sqrt{1 + z^2}$$

$$E = \frac{1}{2}m\dot{z}^2 - \frac{m}{\sqrt{1 + z^2}}$$

Энергия сохраняется, разделим на массу и продифференцируем по времени

$$\frac{d}{dt}\left(\frac{E}{m}\right) = \dot{z}\ddot{z} + \frac{\dot{r}}{r^2} = 0$$

$$\dot{z}\ddot{z} + \frac{dr}{dz} \frac{\dot{z}}{r^2} = 0$$

$$\frac{dr}{dz} = \frac{z}{\sqrt{1 + z^2}}$$

$$\ddot{z} + \frac{z}{(1 + z^2)^{\frac{3}{2}}} = 0$$

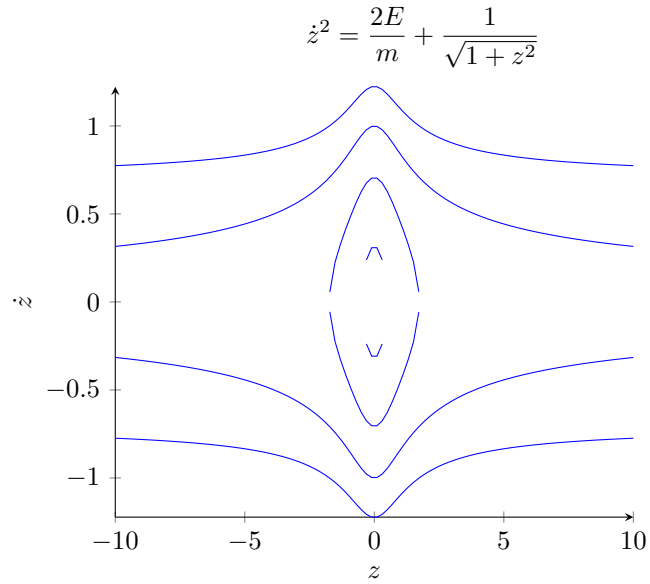
$$\frac{d^2z}{dt^2} = -\frac{z}{(1 + z^2)^{\frac{3}{2}}}$$

Это уравнение описывает точно решаемую систему, его записывают в виде системы

$$\begin{cases} \dot{z} = v \\ \dot{v} = -\frac{z}{(1+z^2)^{\frac{3}{2}}} \end{cases}$$

Система двумерная, такие системы не бывают хаотическими.

Фазовый портрет имеет следующий вид



## 2 Задача Ситникова

Отличие в том, что теперь траектории - эллиптические орбиты, выражение для  $\Gamma$  начинает зависеть от времени

$$\frac{d^2 z}{dt^2} = -\frac{z}{(\rho^2(t) + z^2)^{\frac{3}{2}}}$$

Система будет выглядеть следующим образом

$$\begin{cases} \dot{z} = v \\ \dot{v} = -\frac{z}{(\rho^2(u) + z^2)^{\frac{3}{2}}} \\ \dot{u} = 1 \end{cases}$$

Можно показать, что система является хаотической.