# 1 Введение

**Определение 1.1** (Динамическая система)**.** Система у которой

- Определено состояние как совокупность велечин или функция в данный момент времени
- Задан закон эволюции системы

Изучаем вектор состояния $\vec{x} = \{x_1, \dots, x_n\}$, $\vec{x} \in X \in \mathbb{R}^n$

**Определение 1.2** (Типы законов эволюции)**.** /

- Системы с непрерывным временем (потоки) $\dot{\vec{x}} = \vec{f}(\vec{x})$, $\vec{x}$ - автономная
- Системы с дискретным временем (каскады) $\vec{x}_{k+1} = T_k \vec{x}_k$, здесь $T_k$ - оператор, в большинстве случаев - функция

**Пример.** Для описание системы движущегося колеса используем два параметра: скорость и угол. Вектор состояния $\vec{x} = \{x_0\ x_1\}$.

$$\frac{d\vec{x}}{t} = f(\vec{x}, t)$$

$$\begin{cases} x_1 = f_1(\vec{x}, t) \\ \dots \\ x_n = f_n(\vec{x}, t) \end{cases}$$

**Определение 1.3** (Автономная система)**.** Если правая часть системы дифф. уравнений не зависит от времени система называется автономной. Когда система не автономная над ней находится сверхсистема, изменение которой нужно изучить и определить её воздействие на нашу систему в зависимости от времени.

**Пример.** Спутник на орбите - автономная система, сила воздействующая на него зависит только от координат. А если Земля не округлая и вращается нужно вводить начальное положение и изменение от времени, система уже не автономная.

**Пример.** Если мы смотрим на популяцию кроликов раз в пол года имеем следующий закон изменения.

$$x_{k+1} = f_1(x_k)$$

# 2 Описание системы

**Определение 2.1** (Твёрдое тело)**.** Система мат точек, у которых не изменяется расстояние между любыми 2мя точками.

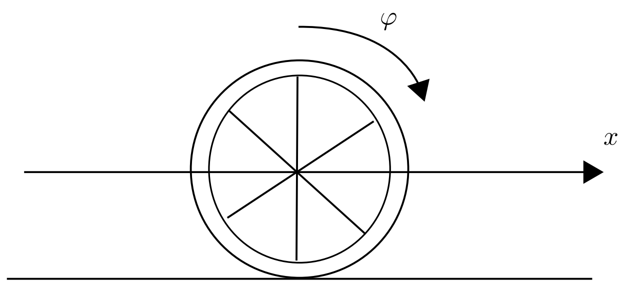
Имеем систему $N$ материальных точек, где $\nu$ - номер точки. Движение описывается в виде

$$\vec{r}_\nu(t),\ \nu = 1, \ldots, N$$

$$\vec{v}_\nu(t) = \dot{\vec{r}}_\nu(t) \qquad \vec{w}_\nu(t) = \dot{\vec{v}}_\nu(t)$$

Связи $f(t, \vec{r}_1, \ldots, \vec{r}_\nu, \ldots, \vec{r}_N, \dot{\vec{r}}_1, \ldots, \dot{\vec{r}}_\nu, \ldots, \dot{\vec{r}}_N) = 0$, кратко $f(t, \vec{r}_\nu, \dot{\vec{r}}_N) = 0$. Конечные связи - не зависят от скорости $f(t, \vec{r}_\nu) = 0$, стационарные - не зависят от времени $f(\vec{r}_\nu) = 0$, интегрируемые $f(t, \vec{r}_\nu) = G$

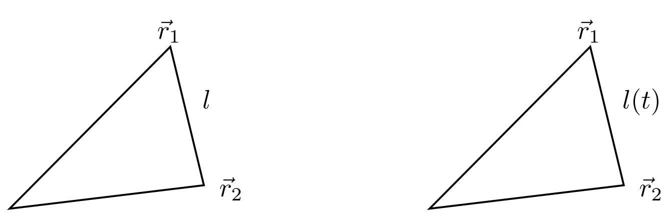
**Пример.**




В колесе без проскальзывания:

$$\dot{x_1} = R\dot{\varphi}_1$$

**Пример.**



Стационарная и нестационарная связи:

$$(\vec{r}_1 - \vec{r}_2)^2 = l^2 \qquad\qquad (\vec{r}_1 - \vec{r}_2)^2 = l^2(t)$$

**Определение 2.2** (Голономные системы)**.** Системы мат точек, в которых нет дифференицальных неинтегрирумеых связей.

**Замечание.** Если наложено $d$ связей (голономных) для описание положения нужно $3N - d$ переменных.

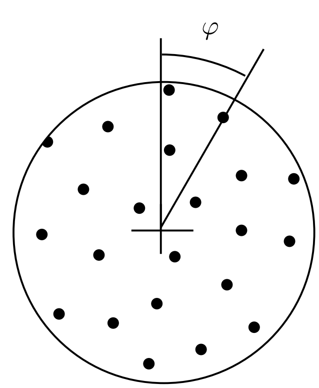
**Определение 2.3** (Кол-во степеней свободы)**.** Минимальное количество независимых переменных которые однозначно определяют **положение** системы называется количеством степеней свободы.

**Замечание.** Состояние отличается от положения тем, что в неё входят скорости и зная сотояние, мы может предсказать как система будет развиваться.

**Определение 2.4** (Параметризация системы)**.** Введение параметров $q_1, \ldots, q_n$ ($q = \{q_1, \ldots, q_n\}$-обобщённые координаты) таких, что однозначнозначно описывают положение:

$$\vec{r}_\nu = \vec{r}_\nu(t, q_1, \ldots, q_n) \qquad \nu = 1, \ldots, N$$

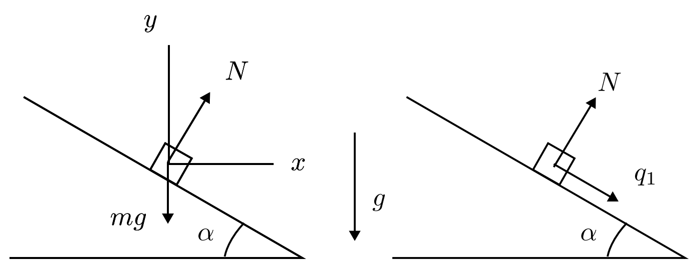
**Пример.**




Твёрдое тело круг на плоскости, три обощённые координаты $x, y, \varphi$ соответственно $q_1, q_2, q_3$.

**Определение 2.5.** Если нет нестационарных связей то $\vec{r}_\nu(q)$ склерономные системы (не зависят от времени).

# 3 Лагранжева механика




$$\begin{cases} y = -x\tan\alpha \\ m_\nu \ddot{\vec{r}}_\nu = \sum \vec{F}_\nu \end{cases} \qquad \ddot{q}_1 = g\sin\alpha$$

## 3.1 Уравнения Лагранжа 2-го рода

Применимо к голономным системам.

### 3.1.1 Кинетическая энергия

$$\frac{d}{dt}\left(\frac{\partial T}{\partial \dot{q}_i}\right) - \frac{\partial T}{\partial q_i} = Q_i \quad i = 1\dots n$$

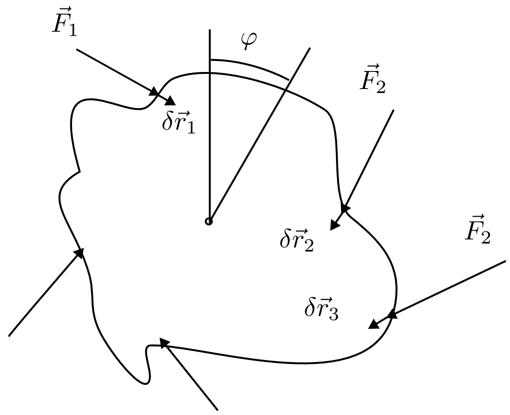
$T(\dot{q}, q, t)$ - кинетическая энергия, $Q_i(\dot{q}, q, t)$ - обобщённые силы

$$\delta A = \sum_{\nu=1}^{N} \vec{F}_\nu \delta\vec{r}_\nu = \sum_{i=1}^{N} Q_i \delta q_i$$

$\delta\vec{r}_\nu$ - виртуальное перемещение.

**Определение 3.1** (Виртуальное перемещение)**.** Виртуальное перемещение - перемещение точек системы с учётом наложенных связей не изменяющихся (замороженных) во времени.

**Пример.**




Одна степерь свободы - угол вращения. Начинаем варьировать $\varphi$ чтобы выразить $\delta\vec{r}_\nu$ через $\delta q_i$ получаем работу и тогда можем выразить $Q_i$. В случае когда степеней свободы много нужно жёстко фиксировать все кроме одной.

### 3.1.2 Потенциальная энергия

$$Q_i = -\frac{\partial \Pi(q,t)}{\partial q_i}$$

**Пример.**

- Гравитационное поле: $\Pi = mgh$ или $\Pi = -\frac{\gamma Mm}{r}$ при нескольких телах.
- Пружина $\Pi = \frac{c(\Delta x)^2}{2}$.
- Точка на стержне прикреплённого к оси вращения: возникает цетробежная сила если рассматривать систему отсчёта связанную с осью и стрежнем $F_x(x) = m\omega^2 x$ тогда потенциальная энергия центробежной силы $\Pi = -\frac{m\omega^2 x^2}{2}$

**Замечание.** Потенциальная энергия всегда увеличивается в сторону обратную направлению силы.

### 3.1.3 Лагранжиан

$$L = T - \Pi$$

$$\boxed{\frac{d}{dt}\left(\frac{\partial L}{\partial \dot{q}}\right) - \frac{\partial L}{\partial q_i} = 0 \quad i = 1 \dots n}$$

### 3.1.4 Стректура кинетической энергии

Для набора материальных точек ($\vec{r}_\nu = \vec{r}_\nu(q-t)$):

$$T = \frac{1}{2}\sum_{\nu=1}^{N} m_\nu (\dot{\vec{r}}_\nu)^2 = \frac{1}{2}\sum_{\nu=1}^{N} m_\nu \left(\sum_{i=1}^{N} \frac{\partial \vec{r}_\nu}{\partial q_i}\dot{q}_i + \frac{\partial \vec{r}_\nu}{\partial t}\right)^2$$

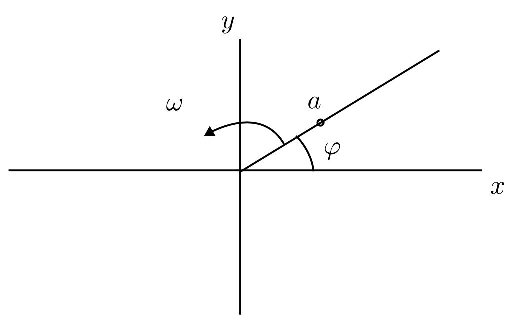
$$a_{jk} = \sum_{\nu=1}^{N} m_\nu \frac{\partial \vec{r}_\nu}{\partial q_j}\frac{\partial \vec{r}_\nu}{\partial q_k} \qquad a_j = \sum_{\nu=1}^{N} m_\nu \frac{\partial \vec{r}_\nu}{\partial q_j}\frac{\partial \vec{r}_\nu}{\partial t} \qquad a_0 = \frac{1}{2}\sum_{\nu=1}^{N} m_\nu \left(\frac{\partial \vec{r}_\nu}{\partial t}\right)^2$$

$$T = \underbrace{\frac{1}{2}\sum_{j,k=1}^{n} a_{jk}\dot{q}_j\dot{q}_k}_{T_2} + \underbrace{\sum_{j=1}^{n} a_j\dot{q}_j}_{T_1} + \underbrace{a_0}_{T_0}$$

$$T = T_2 + T_1 + T_0$$

Для склерономной $T = T_2$

**Пример.**




$q$ - расстояние от начала стержня до точки $a$

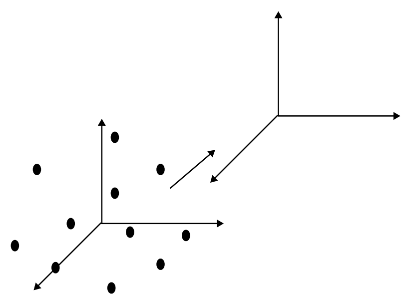
$$\varphi = \omega t \qquad x = q\cos(\omega t) \qquad y = q\sin(\omega t)$$

$$\dot{x} = \dot{q}\cos(\omega t) - q\omega\sin(\omega t) \qquad \dot{y} = \dot{q}\sin(\omega t) + q\omega\cos(\omega t)$$

$$T = \frac{1}{2}m(\dot{x}^2 + \dot{y}^2)^2 = \frac{m}{2}[\dot{q}^2 + \omega^2 q^2]$$

$$T = \frac{1}{2}m(v_r^2 + v_\varphi^2) = \frac{m}{2}[\dot{q}^2 + \omega^2 q^2]$$

**Пример.**



Теорема Кёнига:

1. Кёнигова система отсчёта
   (a) Центр находится в центре масс
   (b) При движении системы кёнигова система точек движется поступательно
2. $T = \frac{1}{2} m_c v_c^2 + T^{\text{отн}}$, для твёрдого тела (на плоскости) $T^{\text{отн}} = \frac{1}{2} I_{\text{ось вр}} \omega^2$

#### 3.1.5 Алгоритм решения

1. Определить количество степеней свободы
2. Выбрать обобщённую систему координат
3. $T(\dot{q}, q, t)$
4. $\Pi(q, t)$
5. $L = T - \Pi$
6. $\frac{d}{dt}\left(\frac{\partial L}{\partial q_i}\right) - \frac{\partial L}{\partial q_i} = 0$, $i = 1, \ldots, n$
7. Вычислить производные

### 3.2 Классификация обобщённых сил

$$Q_i = -\frac{\partial \Pi}{\partial q_i} + \tilde{Q}_i(\dot{q}, q, t)$$

$\tilde{Q}$ - непотенциальная сила

$$N = \sum_{i=1}^{n} Q_i \dot{q}_i$$

- мощность обобщённых сил.

$$\vec{Q} = -Q_q q - Q_{\dot{q}}\dot{q}$$

$$C = \frac{1}{2}(Q_q + Q_q^T) = C^T \qquad B = \frac{1}{2}(Q_{\dot{q}} + Q_{\dot{q}}^T) = B^T$$

$$P = \frac{1}{2}(Q_q - Q_q^T) = -P^T \qquad G = \frac{1}{2}(Q_{\dot{q}} - Q_{\dot{q}}^T) = -G^T$$

$$\vec{Q} = -Cq - Pq - B\dot{q} - G\dot{q}$$

| матрица | $q$ | $\dot{q}$ |
|---|---|---|
| симметричные | консервативные $C$ | диссипативные $B$ |
| кососимметричные | существенно непотенц. $P$ | гироскопические $G$ |

$$T(\dot{q}, q, t) = T_2 + T_1 + T_0$$

Индекс показывает степень с которой $T_i$ зависит от $\dot{q}$. В склерономной $T_1$ и $T_0$ нет.

$$E = T + \Pi = T_2 + T_1 + T_0 + \Pi$$

### 3.2.1 Изменение полной энергии

$$\frac{dE}{dt} = \sum_{i=1}^{n} \tilde{Q}_i \dot{q}_i + \frac{d}{dt}(T_1 + 2T_0) - \frac{\partial T}{\partial t} + \frac{\partial \Pi}{\partial t}$$

Условия консервативной системы (не учитывая экзотику когда слогаемые сокращаются):

1. Если система склерономная $T_1 = T_0 = 0 \Rightarrow \frac{\partial T}{\partial t} = 0$
2. Если $\frac{\partial \Pi}{\partial t} = 0$.
3. Если $\sum_{i=1}^{n} \tilde{Q}_i \dot{q}_i = 0$

# 4 Гамильтонова механика

$$L(\dot{q}, q, t) = T - \Pi$$

$$\frac{d}{dt}\left(\frac{\partial L}{\partial q_i}\right) - \frac{\partial L}{\partial q_i} = 0$$

$$\begin{cases} a_{11}\ddot{q}_1 + a_{12}\ddot{q}_2 + \dots = 0 \\ \dots \end{cases}$$

В лагранжевой механике на очевидно что такое лагранжиан и итоговые уравнения получаются в ненормальном виде из-за чего их сложно решать.

### 4.1 Переход к новым переменным

$q, \dot{q}, t$ ($\dot{q}$-обобщённые скорости) $\Rightarrow q, p, t$ ($p$ - обобщённый импульс)

$L(\dot{q}, q, t) \Rightarrow H(q, p, t)$ функция гамильтона (гамильтониан)

$$p_i = \frac{\partial L}{\partial q_i} \qquad \dot{\hat{q}} = \dot{\hat{q}}(q, p, t)$$

Преобразование Лежандра:

$$H(q, p, t) = \sum_{i=1}^{n} p_i \dot{\hat{q}}_i - L(q, \dot{\hat{q}}, t)$$

На место $\dot{\hat{q}}$ нужно подставить зависимость выше.

Канонические уравнения Гамильтона:

$$\begin{cases} \dot{q}_i = \dfrac{\partial H}{\partial p_i} \\ \dot{p}_i = -\dfrac{\partial H}{\partial q_i} \end{cases} \qquad i = 1, \ldots, n$$

Уравнения 1го порядка в нормальном виде!

$$H = T_2 - T_0 + \Pi$$

В склерономной систему $T_0 = 0 \Rightarrow H = T_2 + \Pi = T + \Pi = E$

# 5 Первый интеграл

$$\left\{\dot{x}_j = g_j(x, t) \qquad j = 1, \ldots, m \qquad m = 2n\right.$$
$$x_j^* = x_j^*(t, C_1, \ldots, C_m)$$

**Определение 5.1** (Первый интеграл)**.** $f(x, t)$ - первый итеграл, если при подстановке любого решения $x^*$, её значение константа.

$$\frac{df}{dt} = \frac{\partial f}{\partial t} + \sum_{j=1}^{m} \frac{\partial f}{\partial x} \dot{x}_j = 0$$

Законы сохранения $f(x) = const$ тоже являются первыми интегралами.

Если набрать $m$ функционально независимых первых интегралов можно выразить $x_j$ через соответствующие константы и $t$ ($f_k(x, t) = C_k$) и тогда не нужно решать диффур.

Если же первые интегралы не зависят от $t$ ($f(x) = C_k$) всего их может быть $m - 1$.

**Определение 5.2.** $k$ первых интегралов $f_k(x_1, \dots, x_m, t)$ называются функционально независимыми в области $D$ если в каждой точке $D$ ранг матрицы $\left(\frac{\partial f_i}{\partial x_j}\right)$, $i = 1, \dots, k$, $j = 1, \dots, n$ равен k.

## 5.1 Гамильтоновы системы

$$\frac{df}{dt} = \frac{\partial f}{\partial t} + \sum_{i=1}^{n} \left( \frac{\partial f}{\partial q_i} \frac{\partial H}{\partial p_i} - \frac{\partial f}{\partial p_i} \frac{\partial H}{\partial q_i} \right) = 0$$

**Определение 5.3** (Скобки Пуассона)**.** Пусть $\exists$ дважды непр. дифф. функции гамильтоновых переменных $\varphi(q, p, t)$ и $\psi(q, p, t)$

$$(\varphi, \psi) = \sum_{i=1}^{n} \left( \frac{\partial \varphi}{\partial q_i} \frac{\partial \psi}{\partial p_i} - \frac{\partial \varphi}{\partial p_i} \frac{\partial \psi}{\partial q_i} \right)$$

**Замечание.** $(\varphi, \varphi) = 0$, $(\varphi, \psi) = -(-\psi, \varphi)$

**Теорема 5.1** (Критерий перв. инт. гам. сист.)**.**

$$\frac{df}{dt} = \frac{\partial f}{\partial t} + (f, H) = 0$$

**Теорема 5.2** (Теоремя Якоби-Пуассона)**.** Скобка Пуассона от двух первых интегралов гамильтоновой системы также является первым интегралом.

## 5.2 Первые инт. гам. сист

1. Если $H$ не зависит от $t$, он явл. первым интегралом, $H(q, p) = h$ - обобщённый интеграл энергии. ($H = T + \Pi = E$, если $T = T_2$)

$$\frac{\partial H}{\partial t} = 0 \Rightarrow \frac{dH}{dt} = (H, H) = 0$$

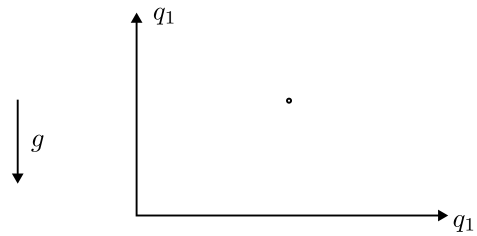
2. Если $H$ не зависит от координаты $q_k$ она называется циклической и существует первый интеграл $p_k = const$.

3. Если пара переменных $q_k$ и $p_k$ входит в $H$ в виде одной функции $z_k = z_k(q_k, p_k)$ то $z_k(q_k, p_k) = const$ является первым интегралом. Переменная $q_k$ называется отделимой.

**Пример.**

$$H(q_1, q_2, p_1, p_2) = q_1^2 + p_1^2 + \frac{q_2 p_2}{e^{q_1^2 + p_1^2}} \sin(q_2 p_2)$$

**Пример.**

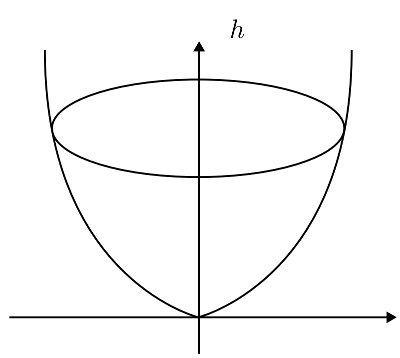


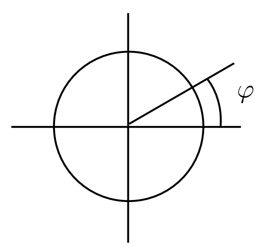

Материальная точка в постоянном поле тяжести.

$$H = \underbrace{\frac{p_1^2}{2m}}_{const} + \underbrace{\frac{p_2^2}{2m} + mgq_2}_{const} = const$$

Получаем циклическую переменную, отделимую перменную и обобщённый инт. энергии.

**Пример.** Мат. точка на парабалоиде.



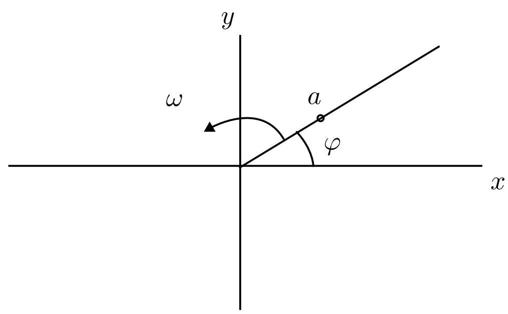




$\varphi$ добавляет степень свободы однако она не влияет на потенциальную энергию, поэтому она и называется циклической.

$$\Pi = mgh$$

**Пример.**

$$H(q,p) = T_2 - T_0 + \Pi = const$$




| | инерциальная | неинерц |
|---|---|---|
| $T$ | $\frac{m}{2}[\dot{q}^2+\omega^2 q^2]$ | $\frac{m}{2}\dot{q}^2$ |
| $\Pi$ | 0 | $-\frac{m\omega^2 q^2}{2}$ |
| $E$ | $\frac{m}{2}[\dot{q}^2+\omega^2 q^2]$ | $\frac{m}{2}\dot{q}^2-\frac{m\omega^2 q^2}{2}$ |
| $H$ | $\frac{p^2}{2m}-\frac{m\omega^2 q^2}{2}$ | $\frac{p^2}{2m}-\frac{m\omega^2 q^2}{2}$ |

## 5.3 Интегрируемость гамильтоновых систем

$$\{\dot{x}_j = g_j(x,t)$$

Пусть известно $l$ первых интегралов

$$f_k(x,t) = C_k \qquad k = 1,\dots,l$$

Выразим $l$ переменных $x_j$ через остальные $x_{m-l}$. Понизим порядок системы дифф. уравнений. Если система автономна

$$\{\dot{x}_j = g_j(x)$$

и известно $n-1$ первых инт. получим

$$\frac{dx_m}{dt} = g_m(x_m, C_1,\dots,C_{m-1}) \qquad \int \frac{dx_m}{g_m(x_m, C_1,\dots,C_{m-1})} = t + C_m$$

1. $l$ циклических инт. понижают порядок системы на $2l$

$$\begin{cases} \dot{q}_i = \dfrac{\partial H}{\partial p_i} \\ \dot{p}_i = -\dfrac{\partial H}{\partial q_i} \end{cases}$$

$$p_i = C_k$$

$$\dot{q}_k = \frac{\partial \tilde{H}}{\partial C_k} = F_k(c_1,\dots,C_l,C_{2n-2l+1},\dots,C_{2n},t)$$

2. Если $n$ координат отделимы. То гамильт. сист инт. Если сист. 2-го порядка имеет 1-интеграл $\Rightarrow$ интегрируема.