

ОБ УРАВНЕНИЯХ ПУАНКАРЕ–ЧЕТАЕВА

B.B. Румянцев

(Поступила 06.10.94.)

Идея Пуанкаре [1] представлять уравнения движения голономной механической системы с помощью транзитивной группы Ли бесконечно малых преобразований была развита Четаевым [2]–[5] на случаи нестационарных связей и зависимых переменных, когда группа преобразований интранзитивна. Четаев преобразовал уравнения Пуанкаре к каноническому виду и разработал теорию интегрирования последних.

В статье доказано, что канонические уравнения Пуанкаре–Четаева представляют собою в общем случае гамильтоновы уравнения в неканонических переменных. Показано также, что системы обобщенных уравнений Лагранжа и Гамильтона в избыточных координатах, а также уравнения Эйлера–Лагранжа в квазикоординатах являются частными случаями уравнений Пуанкаре–Четаева, теория которых [2]–[5] тем самым распространяется на названные системы. В заключение рассматривается вопрос о применении уравнений Пуанкаре–Четаева в неголономной динамике.

1. Пусть положение в пространстве механической голономной системы с k степенями свободы для всякого момента времени t задается определяющими координатами x_i ($i = 1, \dots, n \geq k$) [5], стесненными вполне интегрируемыми уравнениями Пфаффа

$$\eta_j \equiv a_{ji}(t, x)\dot{x}_i + a_{j0}(t, x) = 0, \quad \text{rank}(a_{ji}) = n - k, \quad (j = k + 1, \dots, n) \quad (1)$$

Здесь и далее по повторяющимся индексам производится суммирование. Дополнив (1) соотношениями [4], [5]

$$\eta_s \equiv a_{si}(t, x)\dot{x}_i \quad (s = 1, \dots, k) \quad (2)$$

независимыми между собой, а также по отношению к (1): $\det \|a_{ij}\| \neq 0$ ($i, j = 1, \dots, n$), получим

$$\dot{x}_i = b_{is}(t, x)\eta_s + b_{i0}(t, x) \quad (i = 1, \dots, n; s = 1, \dots, k) \quad (3)$$

причем $a_{si}b_{ir} = a_{ir}b_{si} = \delta_{sr}$, где δ_{sr} – символ Кронекера.

Замкнутая система инфинитезимальных линейных операторов

$$X_0 f = \frac{\partial f}{\partial t} + b_{i0} \frac{\partial f}{\partial x_i}, \quad X_s f = b_{is} \frac{\partial f}{\partial x_i}, \quad f(t, x) \in C^1, \quad (s = 1, \dots, k) \quad (4)$$

определяет транзитивно при $n = k$ (нетранзитивно при $n > k$) действующие преобразования на виртуальном $\delta f = \omega_s X_s f$ и действительном $df = (X_0 f + \eta_s X_s f) dt$ перемещениях, где $\omega_s = a_{si}(t, x)\delta x_i$ и η_s – параметры виртуальных и действительных перемещений [1].

Система операторов (4) замкнута в том смысле, что ее коммутатор

$$[X_r, X_s] f \equiv X_r X_s f - X_s X_r f = c_{rs}^m X_m f \quad (m, r, s = 0, \dots, k) \quad (5)$$

где структурные коэффициенты

$$c_{rs}^m = \left(\frac{\partial a_{mi}}{\partial x_j} - \frac{\partial a_{mj}}{\partial x_i} \right) b_{jr} b_{is} = a_{mj} \left(b_{ir} \frac{\partial b_{js}}{\partial x_i} - b_{is} \frac{\partial b_{jr}}{\partial x_i} \right) \quad (i, j = 0, 1, \dots, n) \quad (6)$$

причем для сокращения записи использованы обозначения $x_0 = t$, $\dot{x}_0 = 1$, $\eta_0 = 1$; $a_{0i} = b_{0i} = \delta_{0i}$.

Коэффициенты c_{rs}^m удовлетворяют условиям $c_{rs}^m = -c_{sr}^m$, $c_{rr}^m = 0$, $c_{0s}^0 = 0$ ($m, r, s = 0, 1, \dots, k$) и в общем случае могут быть переменными:

$$c_{rs}^m = c_{rs}^m(t, x).$$

Отметим, что если все уравнения (2) интегрируемы, то существуют функции $\pi_s = \pi_s(t, x_1, \dots, x_n)$ такие, что $\dot{\pi}_s = \eta_s$ ($s = 1, \dots, k$), $\pi_0 = dt$, причем

$$\frac{\partial \pi_s}{\partial x_i} = \frac{\partial \eta_s}{\partial \dot{x}_i} = a_{si}, \quad \frac{\partial x_i}{\partial \pi_s} = \frac{\partial \dot{x}_i}{\partial \eta_s} = b_{is}$$

и операторы (4) принимают вид абелевой группы

$$X_s f = b_{is} \frac{\partial f}{\partial x_i} = \frac{\partial f}{\partial \pi_s}, \quad (s = 0, 1, \dots, k, i = 0, 1, \dots, n) \quad (7)$$

для которой все $c_{rs}^m = 0$ ($m, r, s = 0, 1, \dots, k$).

В случае неинтегрируемости уравнений (2) величины π_s как функции времени и координат не существуют, однако их вводят в рассмотрение под названием квазикоординат, принимая условные обозначения для квазискоростей $\eta_s = \dot{\pi}_s$ и для "частных производных по квазикоординатам"

$$\frac{\partial f}{\partial \pi_s} = b_{is} \frac{\partial f}{\partial x_i}$$

и для обратных соотношений

$$\frac{\partial f}{\partial x_i} = a_{si} \frac{\partial f}{\partial \pi_s} \quad (s = 0, \dots, k; i = 0, 1, \dots, n).$$

При этом операторы (4) имеют вид (7) с коммутатором (5), принимающим вид

$$[X_r, X_s] f \equiv \frac{\partial^2 f}{\partial \pi_r \partial \pi_s} - \frac{\partial^2 f}{\partial \pi_s \partial \pi_r} = c_{rs}^m \frac{\partial f}{\partial \pi_m}.$$

Кинетическая энергия системы при замене (3) представляется функцией $T(t, x, \eta)$. Предполагая, что на точку M_ν системы с радиусом-вектором r_ν действуют активные силы, как обладающие силовой функцией $U(t, x)$, так и непотенциальные силы F_ν , будем рассматривать обобщенную функцию Лагранжа $L(t, x, \eta) = T(t, x, \eta) + U(t, x)$ и обобщенные непотенциальные силы

$$Q_s(t, x, \eta) = F_\nu \cdot X_s r_\nu \quad (s = 1, \dots, k) \quad (8)$$

Из принципа Д'Аламбера–Лагранжа Четаев [5] вывел уравнения Пуанкаре

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \eta_s} = c_{rs}^m \eta_r \frac{\partial L}{\partial \eta_m} + c_{0s}^m \frac{\partial L}{\partial \eta_m} + X_s L + Q_s \quad (m, r, s = 1, \dots, k) \quad (9)$$

к которым в общем случае следует присоединить уравнения (3).

Уравнения (9) содержат как частные случаи уравнения, установленные Пуанкаре [1], когда $n = k$, $X_0 = \frac{\partial}{\partial t}$, $\bar{C}_{0s}^m = 0$, $Q_s = 0$ ($m, s = 1, \dots, k$), и уравнения Лагранжа второго рода.

Пуанкаре [1] и Четаев [2] рассматривали случай $c_{rs}^m = const.$, когда операторы (4) образуют группу Ли G . Если к тому же $X_s L = 0$, $Q_s = Q_s(\eta)$, то параметры η_s можно рассматривать как координаты системы в алгебре Ли g группы G ; в этом случае уравнений (9) будут замкнутой системой дифференциальных уравнений на алгебре g [6]. Однако из вывода уравнений (9) видно, что они справедливы [5] и в случае переменных c_{rs}^m . В этом более широком смысле мы и будем рассматривать уравнения Пуанкаре.

Введением вместо η_s новых переменных $y_s = \frac{\partial L}{\partial \eta_s}$ ($s = 1, \dots, k$) и обобщенной функции Гамильтона

$$H(t, x, y) = y_i \eta_i - L,$$

Четаев [2]–[5] преобразовал уравнения (9) к каноническому виду

$$\frac{dy_s}{dt} = c_{rs}^m \frac{\partial H}{\partial y_r} y_m + c_{0s}^m y_m - X_s H + Q_s, \quad \eta_s = \frac{\partial H}{\partial y_s}, \quad (m, r, s = 1, \dots, k) \quad (10)$$

к которым в общем случае следует присоединить уравнения (3) в виде

$$\frac{dx_i}{dt} = X_0 x_i + \frac{\partial H}{\partial y_s} X_s x_i \quad (i = 1, \dots, n; s = 1, \dots, k) \quad (11)$$

Уравнения (10) содержат как частный случай канонические уравнения Гамильтона, когда x_i ($i = 1, \dots, n = k$) независимы, $\eta_s = \dot{x}_i$, функция H

имеет классический вид в канонических теперь переменных x_i, y_i и операторы (4) сводятся к перестановочным преобразованиям.

Рассматривая две гладкие функции $f(t, x, y)$ и $\varphi(t, x, y)$, определим обобщенную скобку Пуассона равенством

$$(f, \varphi) \equiv \frac{\partial \varphi}{\partial y_s} X_s f - \frac{\partial f}{\partial y_s} X_s \varphi + c_{rs}^m \frac{\partial f}{\partial y_s} \frac{\partial \varphi}{\partial y_r} y_m + c_{0s}^m \frac{\partial f}{\partial y_s} y_m, \quad (m, r, s = 1, \dots, k) \quad (12)$$

Согласно (12) с учетом (4) и (7) имеем

$$(y_s, H) = -X_s H + c_{rs}^m \frac{\partial H}{\partial y_r} y_m + c_{0s}^m y_s, \quad (\pi_s, H) = \frac{\partial H}{\partial y_s}, \quad (x_j, H) = \frac{\partial H}{\partial y_s} X_s x_j.$$

Следовательно уравнения Пуанкаре–Четаева (10) в случае $Q_s = 0$ ($s = 1, \dots, k$) представимы в виде

$$\frac{dy_s}{dt} = (y_s, H), \quad \frac{d\pi_s}{dt} = (\pi_s, H), \quad (s = 1, \dots, k) \quad (13)$$

т.е. являются гамильтоновыми уравнениями в неканонических переменных π_s, y_s .

Уравнения вида (13) изучаются в современной теории гамильтоновых систем [7]. Уравнения (11), имея вид

$$\frac{dx_j}{dt} = (x_j, H) + b_{j0}, \quad (j = 1, \dots, n)$$

будут гамильтоновыми уравнениями лишь в случае однородных уравнений (3), когда все $b_{j0} = 0$.

Покажем, что уравнения (9) и (10) содержат как частные случаи уравнения движения в избыточных координатах, а также в квазикоординатах.

Пусть связи заданы вполне интегрируемой системой уравнений Пфаффа

$$\dot{x}_j - b_{js}(t, x)\dot{x}_s - b_{j0}(t, x) = 0 \quad (j = k+1, \dots, n; s = 1, \dots, k) \quad (14)$$

За параметры действительных и виртуальных перемещений примем обобщенные скорости $\eta_s = \dot{x}_s$ и вариации координат x_s , принимаемых за независимые, $\omega_s = \delta x_s$. Тогда операторы (4) примут вид абелевой группы

$$X_0 f = \frac{\partial f}{\partial t} + b_{j0} \frac{\partial f}{\partial x_j}, \quad X_s f = \frac{\partial f}{\partial x_s} + b_{js} \frac{\partial f}{\partial x_j} \quad (j = k+1, \dots, n; s = 1, \dots, k) \quad (15)$$

с коммутатором $[X_r, X_s] f = 0$ ($r, s = 0, 1, \dots, k$).

Уравнения Пуанкаре (9) запишутся в виде обобщенных уравнений Лагранжа в зависимых (избыточных) координатах

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \dot{x}_s} - \frac{\partial L}{\partial x_s} - b_{js} \frac{\partial L}{\partial x_j} = Q_s \quad (s = 1, \dots, k) \quad (16)$$

где функция Лагранжа $L = L(t, x_1, \dots, x_n, \dot{x}_1, \dots, \dot{x}_k)$ и обобщенные непотенциальные силы (8) с учетом (15) суть

$$Q_s = F_\nu \cdot \left(\frac{\partial r_\nu}{\partial x_s} + b_{js} \frac{\partial r_\nu}{\partial x_j} \right).$$

Уравнения (16) объединяют в единой форме уравнения Лагранжа первого рода (после исключения из них неопределенных множителей) и второго рода.

Уравнения Пуанкаре–Четаева (10) принимают вид обобщенных уравнений Гамильтона в зависимых переменных

$$\frac{dy_s}{dt} = -\frac{\partial H}{\partial x_s} - b_{js} \frac{\partial H}{\partial x_j} + Q_s, \quad \frac{dx_s}{dt} = \frac{\partial H}{\partial y_s} \quad (s = 1, \dots, k; j = k+1, \dots, n) \quad (17)$$

к которым следует присоединить уравнения связей (14), переписанные с учетом второй группы уравнений (17).

В случае неинтегрируемых соотношений (2) имеем $\eta_s = \dot{\pi}_s$, где π_s – квазикоординаты, и с учетом обозначений (7) запишем уравнения Пуанкаре (9) в виде уравнений в квазикоординатах

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \eta_s} = c_{rs}^m \eta_r \frac{\partial L}{\partial \eta_m} + c_{0s}^m \frac{\partial L}{\partial \eta_m} + \frac{\partial L}{\partial \pi_s} + Q_s \quad (m, r, s = 1, \dots, k) \quad (18)$$

где обобщенная функция Лагранжа $L = L(t, x_1, \dots, x_n, \eta_1, \dots, \eta_k)$; к уравнениям (18) следует присоединить уравнения (3).

Учитывая, что в случае независимых переменных x_i ($i = 1, \dots, k = n$) трехиндексные символы Больцмана–Гамеля [8], [9]

$$\gamma_{rs}^m = c_{sr}^m, \quad \gamma_{0s}^m = \varepsilon_s^m = c_{s0}^m \quad (m, r, s = 1, \dots, k)$$

где c_{rs}^m определены формулами (6), а γ_{rs}^m – формулами (1.8.2) и (1.9.4) [10], заключаем, что уравнения Эйлера–Лагранжа (8.1.5) [10] в квазикоординатах совпадают с уравнениями (18). Таким образом, уравнения Эйлера–Лагранжа являются частным случаем уравнений Пуанкаре, когда за параметры действительных перемещений приняты квазискорости η_s .

При переходе от переменных η_s к переменным $y_s = \frac{\partial L}{\partial \eta_s}$ уравнения (18) принимают вид уравнений Пуанкаре–Четаева (10)

$$\frac{dy_s}{dt} = c_{rs}^m \frac{\partial H}{\partial y_r} y_m + c_{0s}^m y_m - \frac{\partial H}{\partial \pi_s} + Q_s, \quad \frac{d\pi_s}{dt} = \frac{\partial H}{\partial y_s}, \quad (m, r, s = 1, \dots, k) \quad (19)$$

представляющих канонический вид уравнений Эйлера–Лагранжа в квазикоординатах.

К уравнениям (16)–(19) применима, очевидно, теория [2]–[5].

Пример 1. Выведем из уравнений Пуанкаре уравнения Эйлера движения тяжелого твердого тела с одной неподвижной точкой.

Примем за определяющие координаты сначала Эйлеровы углы θ, ψ, φ , для которых справедливы кинематические уравнения Эйлера

$$\begin{aligned}\dot{\theta} &= \omega_1 \cos \varphi - \omega_2 \sin \varphi, & \dot{\psi} &= \frac{1}{\sin \theta} (\omega_1 \sin \varphi + \omega_2 \cos \varphi), \\ \dot{\varphi} &= \omega_3 - \operatorname{ctg} \theta (\omega_1 \sin \varphi + \omega_2 \cos \varphi)\end{aligned}\quad (20)$$

где ω_i – проекции угловой скорости на главные оси инерции тела. Эти величины примем за параметры действительных перемещений и рассмотрим транзитивную группу Ли [5]

$$\begin{aligned}X_1 f &\equiv \frac{\partial f}{\partial \pi_1} = \cos \varphi \frac{\partial f}{\partial \theta} + \frac{\sin \varphi}{\sin \theta} \frac{\partial f}{\partial \psi} - \operatorname{ctg} \theta \sin \varphi \frac{\partial f}{\partial \varphi}, \\ X_2 f &\equiv \frac{\partial f}{\partial \pi_2} = -\sin \varphi \frac{\partial f}{\partial \theta} + \frac{\cos \varphi}{\sin \theta} \frac{\partial f}{\partial \psi} - \operatorname{ctg} \theta \cos \varphi \frac{\partial f}{\partial \varphi}, \\ X_3 f &\equiv \frac{\partial f}{\partial \pi_3} = \frac{\partial f}{\partial \varphi},\end{aligned}$$

коммутатор которой

$$[X_1, X_2] f = X_3 f \quad (21)$$

Символ (21) обозначает круговую перестановку индексов 1,2,3. Ненулевые структурные коэффициенты равны

$$c_{12}^3 = c_{23}^1 = c_{31}^2 = 1, \quad c_{21}^3 = c_{32}^1 = c_{13}^2 = -1. \quad (22)$$

Т.к. функция Лагранжа $L = \frac{1}{2} A_i \omega_i^2 - Mg x_i^0 \gamma_i$, где A_i – моменты инерции, x_i^0 – координаты центра масс тела,

$$\gamma_1 = \sin \theta \sin \varphi, \quad \gamma_2 = \sin \theta \cos \varphi, \quad \gamma_3 = \cos \theta \quad (23)$$

косинусы углов между вертикалью и главными осями инерции, то уравнения Пуанкаре (9) принимают вид уравнений Эйлера

$$A_1 \frac{d\omega_1}{dt} = (A_2 - A_3) \omega_2 \omega_3 + Mg (x_3^0 \gamma_2 - x_2^0 \gamma_3) \quad (23) \quad (24)$$

к которым следует добавить уравнения (20) и учесть равенства (23). Канонические уравнения Пуанкаре–Четаева (10) принимают вид

$$\frac{dy_1}{dt} = \frac{A_2 - A_3}{A_2 A_3} y_2 y_3 + Mg (x_3^0 \gamma_2 - x_2^0 \gamma_3) \quad (23) \quad (25)$$

и уравнений (20) с заменой ω_i на y_i/A_i и учетом (23). Эти уравнения являются гамильтоновыми уравнениями вида

$$\dot{F} = (F, H)$$

если положить F равной каждой из переменных y_i ($i = 1, 2, 3$), θ , ψ , φ , где функция Гамильтона

$$H = \frac{y_i^2}{2A_i} + Mg(x_1^0 \sin \theta \sin \varphi + x_2^0 \sin \theta \cos \varphi + x_3^0 \cos \theta)$$

Если принять за "определяющие" координаты величины γ_i , для которых справедливы уравнения Пуассона

$$\frac{d\gamma_1}{dt} = \omega_3\gamma_2 - \omega_2\gamma_3 \quad (123)$$

представляющие собою следствия уравнений (20), то операторы (4) примут вид

$$X_1 f \equiv \gamma_3 \frac{\partial f}{\partial \gamma_2} - \gamma_2 \frac{\partial f}{\partial \gamma_3} \quad (123)$$

с коммутатором (21) и ненулевыми структурными коэффициентами (22). Уравнения Пуанкаре (9) принимают при этом вид уравнений Эйлера (24), а уравнения Пуанкаре–Четаева – вид уравнений (25) и (26) с заменой в последних ω_i на y_i/A_i . Правые части этих уравнений представляются в виде скобок Пуассона

$$(y_1, H) = -X_1 H + c_{ii}^m \frac{\partial H}{\partial y_i} y_m, \quad (\gamma_1, H) = \frac{\partial H}{\partial y_i} X_i \gamma_1 \quad (123)$$

где

$$H = \frac{y_i^2}{2A_i} + Mg x_i^0 \gamma_i \quad (i, m = 1, 2, 3).$$

2. Как известно [8]–[11], уравнения Эйлера–Лагранжа в квазикоординатах объединяют в единой форме уравнения движения голономных и неголономных систем; этим же качеством обладают и уравнения Пуанкаре. Следует, однако, иметь в виду, что система операторов виртуальных перемещений для неголономных систем не является замкнутой [12], вследствие чего приходится использовать операторы соответствующей голономной системы, получаемой из неголономной мысленным отбрасыванием неинтегрируемых связей.

Рассмотрим механическую систему с l степенями свободы, стесненную связями, представляемыми как интегрируемыми уравнениями (1), так и неинтегрируемыми уравнениями

$$\dot{\eta}_\alpha \equiv a_{\alpha i}(t, x)\dot{x}_i + a_{\alpha 0}(t, x) = 0, \quad \text{rank}(a_{\alpha i}) = k - l \quad (\alpha = l + 1, \dots, k) \quad (27)$$

Дополнив (1) и (27) соотношениями вида (2)

$$\eta_s \equiv a_{si}(t, x)\dot{x} \quad (s = 1, \dots, l) \quad (28)$$

независимыми одно от другого, а также от (1) и (27):

$$\det \|a_{ij}\| \neq 0, \quad (i, j = 1, \dots, n),$$

будем иметь

$$\dot{x}_i = b_{is}(t, x)\eta_s + b_{i0}(t, x) \quad (i = 1, \dots, n; s = 1, \dots, l) \quad (29)$$

Для соответствующей голономной системы, полученной из рассматриваемой отбрасыванием связей (27), имеем вместо (29) уравнения (3) и замкнутую систему операторов (4). Так как виртуальные вариации квазикоординат для неголономной системы со связями (27) $\delta\pi_a = 0$ ($a = l+1, \dots, k$), то из принципа Д'Аламбера–Лагранжа выводятся уравнения движения неголономной системы вида (18)

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \eta_s} = c_{rs}^m \eta_r \frac{\partial L}{\partial \eta_m} + c_{0s}^m \frac{\partial L}{\partial \eta_m} + \frac{\partial L}{\partial \pi_s} + Q_s \quad (r, s = 1, \dots, l; m = 1, \dots, k) \quad (30)$$

число которых меньше числа уравнений (18) на $k - l$. Структурные коэффициенты в этих уравнениях также определяются формулами (6), в которых, однако, индексы r, s изменяются теперь от 0 до l . К этим уравнениям должны быть добавлены уравнения (27) и (29). Заметим, что в уравнениях (30) функция $L(t, x, \eta)$, образованная для соответствующей голономной системы, зависит в общем случае от всех k квазискоростей η_s , так что уравнения связей (27) должны учитываться лишь после составления уравнений (30) [9]–[11].

Аналогично уравнения Пуанкаре–Четаева (10) для неголономной системы приводят к уравнениям (19) для $r, s = 1, \dots, l; m = 1, \dots, k$, к которым должны быть добавлены уравнения связей (27) и уравнения (29), переписанные в виде

$$\frac{\partial H}{\partial y_a} = 0 \quad (a = l+1, \dots, k), \quad \dot{x}_i = b_{is} \frac{\partial H}{\partial y_s} + b_{i0} \quad (i = 1, \dots, n; s = 1, \dots, l) \quad (31)$$

Очевидно, между кинетическими энергиями $T(t, x, \eta_1, \dots, \eta_k)$ соответствующей голономной системы и $\theta(t, x, \eta_1, \dots, \eta_l)$ неголономной системы со связями (27) имеется соотношение

$$\theta(t, x, \eta_1, \dots, \eta_l) = T(t, x, \eta_1, \dots, \eta_l, 0, \dots, 0)$$

Следовательно, при учете связей (27) справедливы равенства

$$\frac{\partial L}{\partial \eta_i} = \frac{\partial \theta}{\partial \eta_i}, \quad \frac{\partial L}{\partial \pi_i} = \frac{\partial(\theta + U)}{\partial \pi_i}, \quad \frac{\partial L}{\partial \eta_\alpha} = \left(\frac{\partial T}{\partial \eta_\alpha} \right) \quad (i = 1, \dots, l; \alpha = l+1, \dots, k)$$

вследствие которых уравнения (30) можно переписать в виде

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial \theta}{\partial \eta_s} = (c_{rs}^m \eta_r + c_{0s}^m) \frac{\partial \theta}{\partial \eta_m} + (c_{rs}^\alpha \eta_r + c_{0s}^\alpha) \left(\frac{\partial T}{\partial \eta_\alpha} \right) + \frac{\partial(\theta + U)}{\partial \pi_s} + Q_s \quad (m, r, s = 1, \dots, l; \alpha = l+1, \dots, k) \quad (32)$$

в которых $\left(\frac{\partial T}{\partial \eta_\alpha} \right)$ обозначают $\frac{\partial T}{\partial \eta_\alpha}$ при $\eta_\beta = 0$ ($\alpha, \beta = l+1, \dots, k$).

Уравнения (32) эквивалентны уравнениям (27) [12], а также всем другим известным уравнениям движения неголономных систем [11].

В частном случае, когда уравнения (28) имеют вид $\eta_s = \dot{x}_s$, и, следовательно, $a_{sr} = \delta_{sr}$ ($s, r = 1, \dots, l$), все коэффициенты $c_{rs}^m = 0$ для значений $m \leq l$ [9] и уравнения (32) принимают вид

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial \theta}{\partial \dot{x}_s} = (c_{rs}^\alpha \dot{x}_r + c_{0s}^\alpha) \left(\frac{\partial T}{\partial \eta_\alpha} \right) + \left(\frac{\partial(\theta + U)}{\partial \pi_s} \right) + Q_s \quad (33)$$

$$(r, s = 1, \dots, l; \alpha = l+1, \dots, k)$$

Канонические уравнения движения неголономных систем, эквивалентные уравнениям (32), имиат вид

$$\frac{dy_s}{dt} = \left(c_{rs}^m \frac{\partial H}{\partial y_r} + c_{os}^m \right) y_m + \left(c_{rs}^\alpha \frac{\partial H}{\partial y_r} + c_{os}^\alpha \right) \left(\frac{\partial T}{\partial \eta_\alpha} \right) - \frac{\partial H}{\partial \pi_s} + Q_s, \quad (34)$$

$$\frac{d\pi_s}{dt} = \frac{\partial H}{\partial y_s} \quad (m, r, s = 1, \dots, l; \alpha = l+1, \dots, k)$$

где $y_s = \frac{\partial \theta}{\partial \eta_s}$, $H = y_s \eta_s - \theta - U$.

Пример 2. Выведем из уравнений Пуанкаре (33) уравнения Воронца для системы с лагранжевыми координатами x_1, \dots, x_n , стесненными неинтегрируемыми уравнениями

$$\dot{x}_s = \alpha_{si}(t, x) \dot{x}_i + \alpha_s(t, x) \quad (i = 1, \dots, l; s = l+1, \dots, n).$$

Положим

$$\eta_i = \dot{x}_i, \quad x_0 = t, \quad \eta_s = \dot{x}_s - \alpha_{si} \dot{x}_i, \quad \alpha_{s0} = \alpha_s \quad (i = 0, 1, \dots, l; s = l+1, \dots, n),$$

так что

$$a_{ij} = b_{ij} = \delta_{ij}, \quad a_{is} = b_{is} = 0, \quad b_{si} = -a_{si} = \alpha_{si}, \quad a_{sr} = b_{sr} = \delta_{sr}$$

$$(i, j = 0, 1, \dots, l; r, s = l+1, \dots, n).$$

Согласно формулам (6) имеем

$$c_{ji}^r = \frac{\partial \alpha_{ri}}{\partial x_j} - \frac{\partial \alpha_{rj}}{\partial x_i} + \frac{\partial \alpha_{ri}}{\partial x_k} \alpha_{kj} - \frac{\partial \alpha_{rj}}{\partial x_k} \alpha_{ki} \quad (i, j = 1, \dots, l; k, r = l+1, \dots, n)$$

$$\dot{c}_{0i}^r = \frac{\partial \alpha_{ri}}{\partial t} - \frac{\partial \alpha_r}{\partial x_i} + \frac{\partial \alpha_{ri}}{\partial x_k} \alpha_k - \frac{\partial \alpha_r}{\partial x_k} \alpha_{ki}$$

Принимая во внимание эти равенства, легко видеть, что уравнения (33) приводят к уравнениям Воронца [11]

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial \theta}{\partial \dot{x}_i} = \frac{\partial(\theta + U)}{\partial x_i} + a_{ri} \frac{\partial(\theta + U)}{\partial x_r} + (c_{ji}^r \dot{x}_j + c_{0i}^r) \left(\frac{\partial T}{\partial \eta_r} \right) + Q_i \quad (35)$$

$$(i, j = 1, \dots, l; r = l+1, \dots, n)$$

В частном случае, когда функции θ , U , Q_i , α_{si} , α_s не зависят явно от координат x_r ($r = l + 1, \dots, n$), уравнения (35) принимают вид уравнений Чаплыгина [11].

Работа выполнена при финансовой поддержке Российского фонда фундаментальных исследований (93-013-16242).

Л И Т Е Р А Т У Р А

- [1] Poincare, H., C.R. Acad. sci. Paris **V.132** (1901), 369–371.
- [2] Chetaev, N., C.R. Acad. sci. Paris **V.185** (1927), 1577–1578.
- [3] Chetaev, N., ДАН СССР, **N7** (1928), 103–104.
- [4] Четаев, Н. Г., ПММ **T.5** (1941), 253–262.
- [5] Четаев, Н. Г., Теоретическая механика, М.: Наука (1987), 367 с.
- [6] Арнольд, В. И., Козлов, В. В., Нейштадт, А. И., *Математические аспекты классической и небесной механики*, Итоги науки и техники. Сер. Современные проблемы математики. М.: ВИНИТИ, (1985), 304 с.
- [7] Marsden, J. E., *Lectures on Mechanics*, Cambridge: Univ. Press, (1992), 272 s.
- [8] Boltzmann, L., Sitzungsberichte der Wiener Akad. der Wissenschaften (1902), 1603–1614.
- [9] Hamel, G. Z., Math. und Phys., Bd. 50 (1904), 1–57.
- [10] Лурье, А. И., *Аналитическая механика*, М.: Физматгиз (1961), 824 с.
- [11] Неймарк, Ю. И., Фуфаев, Н. А., *Динамика неголономных систем*, М.: Наука, (1967), 519 с.
- [12] Фам Гуен. ПММ, **T.33** (1969), 397–402.

ON POINCARÉ-CHETAEV'S EQUATIONS

The remarkable idea of H. Poincaré to represent equations of motion of a holonomic system by means of some transitive Lie's group of infinitesimal transformations was generalized by N. Chetaev for the case of non-stationary constraints and of dependent variables with an intransitive group of virtual displacements. Chetaev has also proposed the canonical form and the generalized Hamilton-Jacobi equation for Poincaré's equations and proved the generalizations of the Poisson and Jacobi theorems.

In the lecture I prove that in the general case the Poincaré-Chetaev's canonical equations are the Hamiltonian equations for the non-canonical formulation. It is also proved that the equations of motion of a system written in superfluous coordinates and that of Euler-Lagrange written in quasi-coordinates are the special forms of the Poincaré-Chetaev's equations. The question of using the Poincaré-Chetaev's equations for non-holonomic systems is also discussed.