Канонические преобразования

А. Н. Швец

4 апреля 2020 г.

1. Канонические уравнения Гамильтона

Канонические уравнения Гамильтона

$$\dot{p} = -\frac{\partial H}{\partial q}, \quad \dot{q} = \frac{\partial H}{\partial p} \tag{1}$$

служат альтернативой уравнениям Эйлера — Лагранжа в качестве уравнений движения в том случае, когда есть возможность найти функцию Гамильтона (гамильтониан), выполнив преобразования Лежандра лагранжиана как функции скоростей. Преобразование Лежандра возможно, если лагранжиан — выпуклая функция скоростей (проверьте!). Канонические уравнения представляют собой систему 2n уравнений первого порядка (n — число степеней свободы). Общий порядок системы, естественно, тот же, что и у уравнений Эйлера — Лагранжа.

2. Канонические преобразования

Главнейший метод работы с обыкновенными дифференциальными уравнениями — замены переменных, приводящие к упрощению или полному решению уравнений. Канонические уравнения, в отличие от системы 2n уравнений первого порядка самого общего вида, имеют очень специальный вид и обладают очень специальными важными свойствами. Поэтому важны замены переменных (преобразования), сохраняющие гамильтонову специфику канонических уравнений.

Мы рассмотрим преобразования, при которых осуществляется переход к новым зависимым и независимой переменным следующего вида:

$$(t, p, q) \mapsto (\hat{t}, \hat{p}, \hat{q}).$$

Под сохранением гамильтонова вида мы понимаем то, что после выполнения преобразования в новых переменных уравнения примут эквивалентный вид

$$\frac{d\hat{p}}{d\hat{t}} = -\frac{\partial \hat{H}}{\partial \hat{q}}, \quad \frac{d\hat{q}}{d\hat{t}} = \frac{\partial \hat{H}}{\partial \hat{p}},\tag{2}$$

где $\hat{H}(\hat{t},\hat{p},\hat{q})$ — некоторая новая функция Гамильтона. Сразу обращаем внимание, что новый гамильтониан, выраженный через старые переменные, не обязан, вообще говоря, совпадать со старым.

Оказывается, уравнения вида (1) переходят в уравнения вида (2), если выполняется условие

$$d\hat{p} \wedge d\hat{q} - d\hat{H} \wedge d\hat{t} = 0 \mod dp \wedge dq - dH \wedge dt = 0. \tag{3}$$

Здесь и дальше по обозначению $dp \wedge dq = \sum_{i=1}^n dp_i \wedge dq_i$. Согласно известной нам лемме условие (3) превращается в равносильное

$$d\hat{p} \wedge d\hat{q} - d\hat{H} \wedge d\hat{t} = c(dp \wedge dq - dH \wedge dt). \tag{4}$$

для некоторой постоянной c. Преобразование c указанным свойством называется kанониче-kским, а число k0— его k0 валентностью. При k0— k1 говорят об k1 унивалентных преобразованиях.

Условие (4) можно понимать как условие замкнутости $d\varphi = 0$ внешней формы $\varphi = p \, dq - H \, dt - c(\hat{p} \, d\hat{q} - \hat{H} \, d\hat{t})$ (проверьте!). Согласно лемме Пуанкаре замкнутые внешние формы локально точны (в более сильных формулировках, точны в выпуклых, или точны в звёздных областях, то есть в таких, что содержат точку, из которой просматривается каждая точка границы²). Дальнейшие рассуждения имеют локальный характер.

Точная 1-форма φ , таким образом, локально есть внешняя производная некоторой 0-формы S (0-формы отождествляются с функциями):

$$p dq - H dt - c(\hat{p} d\hat{q} - \hat{H} d\hat{t}) = dS(t, \hat{t}, q, \hat{q})$$

(функция *S* зависит от тех букв, что стоят в левой части под знаками дифференциала). Приравнивая коэффициенты при одинаковых дифференциалах в левой и правой частях, получим

$$p = \frac{\partial S}{\partial q}, \quad -c\hat{p} = \frac{\partial S}{\partial \hat{q}}, \quad -H = \frac{\partial S}{\partial t}, \quad c\hat{H} = \frac{\partial S}{\partial \hat{t}}.$$

В дальнейшем ограничимся каноническими преобразованиями, сохраняющими время ($\hat{t}=t$). Тогда S зависит от (t,q,\hat{q}) и

$$p = \frac{\partial S}{\partial q}, \quad -c\hat{p} = \frac{\partial S}{\partial \hat{q}}, \quad c\hat{H} - H = \frac{\partial S}{\partial t}.$$
 (5)

Полученные равенства связывают старые и новые буквы, (p, q, H) и $(\hat{p}, \hat{q}, \hat{H})$, правда, в виде, не разрешённом ни относительно старых, ни относительно новых. Но так или иначе, S содержит всю информацию о каноническом преобразовании, порождает его. Она называется производящей функцией канонического преобразования.

Увы, даже с таким простым и очевидно каноническим преобразованием, как тождественное, есть проблема. Поскольку при $\hat{q}=q$ должно быть $\partial S/\partial\hat{q}=\partial S/\partial q$, уравнения (6) оказываются противоречивыми (убедитесь!). Это плохо, так как некоторые методы гамильтоновой механики предполагают последовательное применение канонических преобразований, близких к тождественным, для последовательного упрощения канонических уравнений. Однако представление канонического преобразования возможно при использовании производящих функций других типов.

Можно в форме ϕ выбрать некоторую группу дифференциальных мономов и проинтегрировать их по частям. К примеру:

$$\varphi = p dq + (c\hat{H} - H) dt - c\hat{p} d\hat{q} = p dq + (c\hat{H} - H) dt - c d(\hat{p}\hat{q}) + c\hat{q} d\hat{p} = dS,$$

или

$$\tilde{\varphi} = p dq + (c\hat{H} - H) dt + c\hat{q} d\hat{p} = dS + c d(\hat{p}\hat{q}) = d\tilde{S},$$

 $^{^1\}mathrm{Cm}$. http://mech.math.msu.su/~shvetz/coronavirus/IntrinsicForces.pdf

²Звёздность области требуется для нахождения внешней первообразной для замкнутой формы в соответствии с так называемой *конической конструкцией Пуанкаре,* которая предполагает гомотетическое стягивание области строго внутрь себя к центру области.

где $S = \tilde{S}(t,\hat{p},q) = S + c\hat{p}\hat{q}$ — производящая функция другого типа. Тогда

$$p = \frac{\partial \tilde{S}}{\partial q}, \quad c\hat{q} = \frac{\partial \tilde{S}}{\partial \hat{p}}, \quad c\hat{H} - H = \frac{\partial \tilde{S}}{\partial t}. \tag{6}$$

Разных типов производящих функций столько, сколькими способами выбираются мономы для интегрирования по частям. Тождественное преобразование можно представить с помощью производящей функции типа \tilde{S} так, что уравнения (6) возможно разрешить относительно старых или относительно новых переменных (проверьте!).

3. Метод Якоби

Все согласятся с тем, что простейший вид канонических уравнений достигается при нулевом гамильтониане. Заманчиво было бы найти каноническое преобразование, после выполнения которого получилось бы $\hat{H}(t,\hat{p},\hat{q})\equiv 0$. Тогда первое и третье равенства (6) дают (здесь и далее для краткости опускаем волну над S)

$$\frac{\partial S}{\partial t} + H\left(t, \frac{\partial S}{\partial q}, q\right) = 0. \tag{7}$$

Это уравнение *Гамильтона* — *Якоби*. Так называют дифференциальные уравнения с частными производными (или обыкновенные) первого порядка, не содержащие зависимую переменную. Если бы удалось найти решение $S(t,q,\alpha)$ этого уравнения, содержащее набор параметров $\alpha=(\alpha_1,\dots,\alpha_n)$, можно было бы воспользоваться этим решением как производящей функцией канонического преобразования от переменных (p,q) к переменным (α,β) , в которых преобразованные канонические уравнения приобретают тривиальный вид

$$\dot{\alpha} = \dot{\beta} = 0$$

И

$$p = \frac{\partial S}{\partial a}, \quad c\beta = \frac{\partial S}{\partial \alpha}.$$
 (8)

Для разрешимости последних уравнений относительно (p,q) потребуем дополнительно

$$\operatorname{rank}\left(\frac{\partial^2 S}{\partial \alpha_i \partial q_i}\right) = n,\tag{9}$$

а для простоты возьмём c=1. Семейство решений (7), параметризованное параметрами α с выполнением (9) называется *полным интегралом* уравнения Гамильтона — Якоби. Не нужно его путать с общим интегралом (решением) — общее решение уравнений с частными производными в типичном случае образует бесконечномерное семейство; нам же достаточно иметь n-мерное.

В новых фазовых переменных (α, β) устанавливается полный покой (все они являются первыми интегралами), а это означает, что каноническое преобразование с полным интегралом уравнения Гамильтона — Якоби, взятым в качестве производящей функции, совпадает с фазовым потоком исходных канонических уравнений (фазовым потоком системы обыкновенных дифференциальных уравнений называется отображение, переводящее начальную точку фазового пространства в решение уравнений в момент времени t). Это полностью аналогично переходу к системе координат, координатные линии которого увлекаются потоком некоторой воображаемой фазовой жидкости — в таких координатах все частицы жидкости, очевидно, покоятся.

Осталось лишь разрешить уравнения (8) относительно переменных (p,q):

$$p = p(t, \alpha, \beta), \quad q = q(t, \alpha, \beta).$$

Решение канонических уравнений получено методом Якоби.

Таким образом, знание полного интеграла уравнения Гамильтона — Якоби есть безусловное благо. Но как его найти? Вообще говоря, это трудное и не всегда возможное дело. Иногда полный интеграл получается подобрать. В некоторых чрезвычайно редких, но чрезвычайно важных в теоретической механике случаях удаётся найти его методом разделения переменных.

4. Метод разделения переменных

Самое общее уравнение Гамильтона — Якоби имеет вид

$$\Phi\left(x, \frac{\partial S}{\partial x}\right) = 0. \tag{10}$$

B нашем случае x = (t, q).

Предположим, что $x = (x_1, x')$, причём

$$\Phi\left(x, \frac{\partial S}{\partial x}\right) = \tilde{\Phi}\left(\varphi\left(x_1, \frac{\partial S}{\partial x_1}\right), x', \frac{\partial S}{\partial x'}\right). \tag{11}$$

В таком случае говорят, что переменная x_1 *отделяется* от остальных переменных x' (штрих здесь просто значок). Тогда решение уравнения (11) можно искать в виде

$$S(x) = S_1(x_1) + S'(x'),$$

и при подстановке в (10) получится

$$\tilde{\Phi}\left(\varphi_1\left(x_1, \frac{\partial S_1(x_1)}{\partial x_1}\right), x', \frac{\partial S'(x')}{\partial x'}\right) = 0. \tag{12}$$

Это равенство должно удовлетворяться тождественно при любых (x_1, x') . Если изменять лишь переменную x_1 , меняться в этом равенстве может лишь выражение $\varphi_1(...)$. С учётом этого получим, что $\varphi_1(...) = \kappa_1 = \text{const}$, иначе тождественного обращения левой части в ноль (обнуления) не получится.

Если, к примеру, $x_1=q_s$, то, таким образом, $\varphi_1(q_s,\partial S_1/\partial q_s)=\varphi_1(q_s,p_s)=\kappa_1$ — первый интеграл. Если же $x_1=t$, то $\varphi_1(t,\partial S_1/\partial t)=\varphi_1(t,H(t,p,q))=\kappa_1$ — опять первый интеграл. Отделившаяся переменная всегда даёт первый интеграл.

Уравнение

$$\varphi_1\left(x_1, \frac{\partial S_1}{\partial x_1}\right) = \kappa_1$$

в сущности является обыкновенным. Разрешив его относительно производной, получим

$$\frac{\partial S_1}{\partial x_1} = \psi_1(x_1, \kappa_1), \quad S_1(x_1) = \int \psi_1(x_1, \kappa_1) \, dx_1.$$

Из (12) получим

$$\tilde{\Phi}\left(\kappa_1, x', \frac{\partial S'(x')}{\partial x'}\right) = 0.$$

Это снова уравнение Гамильтона — Якоби, но теперь относительно функции S'(x') с меньшим числом аргументов. Попытаемся применить к нему тот же приём.

Если повезёт, рекурсивное применение процедуры отделения переменной приведёт к полному разделению всех переменных, и будет найдено параметрическое семейство решений уравнения Гамильтона — Якоби

$$S(x,\kappa) = \sum_{i=1}^{n} S_i(x_i, \kappa_1, \dots, \kappa_i)$$

с нужным числом параметров. Попутно будут найдены n первых интегралов.

Заметим, что случаи $\partial H/\partial q_s=0$ и $\partial H/\partial t=0$ приводят к $\varphi_1=p_s=$ const и $\varphi_1=H(p,q)=$ const соответственно. Это уже известные нам циклический интеграл и интеграл энергии (Якоби).

В автономном случае ($\partial H/\partial t=0$) удобно сразу положить

$$S = -\kappa_1 t + S'(q),$$

и искать полный интеграл укороченного уравнения Гамильтона — Якоби

$$H\left(q, \frac{\partial S'}{\partial q}\right) = \kappa_1$$

любым доступным способом, хоть бы и разделением переменных.

Метод Якоби является очень мощным, несмотря на узость круга задач, где он применим. Эти методом проинтегрированы те лагранжевы задачи, где другие методы не сработали.

Один из примеров: движение по инерции по квадрике в трёхмерном пространстве. Вводятся специальные координаты, в которых метрика на квадрике приводится к лиувиллеву виду (см. задачу 3), после чего переменные разделяются, и находится ещё один (помимо очевидного интеграла энергии) первый интеграл, квадратичный по отношению к скоростям. Как интересное следствие, интегрируемой оказывается задача о биллиарде, ограниченном квадрикой на плоскости. Устремив к нулю одну из осей квадрики в трёхмерном пространстве, получим двулистно накрытую плоскую фигуру, ограниченную кривой второго порядка. Траектории движения по инерции на пространственной квадрике перейдут в биллиардные. Первый интеграл при предельном переходе превращается в дополнительный первый интеграл биллиардной задачи. Двух первых интегралов (энергии и дополнительного) оказывается достаточно для нахождения биллиардного движения при помощи квадратур.

Другой знаменитый пример успешного применения метода Якоби — задача 4.

5. Задачи

- 1. Найдите производящую функцию тождественного канонического преобразования *другого muna*.
- 2. Рассмотрим величину

$$S(t,q) = \int_{t^*}^t L(\theta, q(\theta), \dot{q}(\theta)) d\theta,$$

где q(t) суть решения уравнений Эйлера — Лагранжа $\mathbf{E}(L)=0$ такие, что $q(t^*)=q^*$, q(t)=q. Докажите, что функция S(t,q) удовлетворяет уравнению Гамильтона — Якоби (7), в котором гамильтониан H отвечает лагранжиану L. Величина S называется действием.

- 3. А. Метрика на двумерной поверхности в некоторых координатах (x,y) имеет вид $T=(u(x)+v(y))(\dot{x}^2+\dot{y}^2)$ (метрики такого вида называют лиувиллевыми). Найдите движения по инерции по таким поверхностям методом Якоби. Выпишите два независимых первых интеграла.
 - Б. Поверхность вращения задана в цилиндрических координатах (r, θ, z) уравнением r = f(z) (получена вращением графика функции f(z) вокруг оси z). Покажите, что в некоторых координатах метрика на поверхности вращения может быть представлена в лиувиллевом виде. Подсказка: одна из координат θ , а вторая $\zeta = \zeta(z)$, найдите её.
- 4. 4.27.
- 5. Прямая вращается в вертикальной плоскости вокруг некоторой своей точки с угловой скоростью 1 (в нулевой момент времени прямая горизонтальна). По прямой движется материальная точка массы 1 без трения под действием силы тяжести (g=1). Обобщённая координата x расстояние от точки до центра вращения. Найдите движение методом Якоби. Подсказка: Попытайтесь найти полный интеграл уравнения Гамильтона Якоби разделением переменных. Когда это не удастся сделать, постарайтесь найти его подбором. Полный интеграл ищите в виде $S(t,x) = A(t)x^2 + B(t)x + C(t)$. Превратите уравнение Гамильтона Якоби в систему обыкновенных уравнений относительно A, B, C. Не старайтесь найти самое общее решение полученной системы упрощайте. Помните, что полный интеграл должен содержать лишь один параметр (общее решение системы содержит три). Не забывайте про условие невырожденности. Сравните полученное методом Якоби решение с решением, полученным непосредственным интегрированием лагранжевых уравнений. Должно совпасть!

Будьте здоровы!