

WYKŁAD 8
Zmienne Hilla-Whittakera. Funkcje tworzące transformacji kanonicznych.

Przykład 1.9 – Zmienne Hilla-Whittakera

Zmienne Hilla-Whittakera (znane także jako „biegunowo-węzłowe”) otrzymujemy wychodząc od transformacji punktowej ze zmiennych biegunowych r, ϑ, ν do położeń

$$\mathbf{p} = (r, \vartheta, \nu)^T,$$

gdzie r oznacza promień wodzący, ν – długość węzła wstępującego orbity, zaś $\vartheta = f + \omega$ to argument szerokości (suma anomalii prawdziwej i argumentu perycentrum). Poprzez rozszerzenie kanoniczne tej transformacji otrzymujemy pędy

$$\mathbf{P} = (R, \Theta, N)^T,$$

które posiadają prostą interpretację fizyczną: R to prędkość radialna, Θ – całkowity moment pędu, N – rzut momentu pędu na oś Oz .

$$\begin{cases} r, & R = \dot{r}, \\ \vartheta = f + \omega, & \Theta = G = \sqrt{\mu p}, \\ \nu = \Omega, & N = G \cos I. \end{cases} \quad (1.173)$$

Zagadnienie dwóch ciał zaburzone potencjałem $V_1(\mathbf{r}, t)$ posiada w tych zmiennych Hamiltonian

$$\mathcal{K} = \frac{1}{2} \left(R^2 + \frac{\Theta^2}{r^2} \right) - \frac{\mu}{r} + V_1(r, \theta, \nu, \Theta, N, -, t). \quad (1.171)$$

Zmienne Hilla-Whittakera stanowią z jednej strony ważny krok do rozwiązania zagadnienia dwóch ciał w ramach formalizmu kanonicznego, a z drugiej strony są bardzo wygodne w wielu zagadnieniach ruchu zaburzonego.

1.6.3 Transformacje zadane funkcją tworzącą

Niech $\zeta = \text{col}(\mathbf{q}, \mathbf{Q})$ i $\eta = \text{col}(\mathbf{p}, \mathbf{P})$. Transformacja $\zeta \leftrightarrow \eta$ jest kanoniczna, jeśli istnieje przynajmniej jeden z czterech rodzajów *funkcji tworzącej zmiennych mieszanych* F_k , spełniający odpowiednio warunki:

$$F_1(\mathbf{q}, \mathbf{p}, t) : \quad Q_i = \frac{\partial F_1}{\partial q_i}, \quad P_i = -\frac{\partial F_1}{\partial p_i}, \quad (1.175)$$

$$F_2(\mathbf{q}, \mathbf{P}, t) : \quad Q_i = \frac{\partial F_2}{\partial q_i}, \quad p_i = \frac{\partial F_2}{\partial P_i}, \quad (1.176)$$

$$F_3(\mathbf{Q}, \mathbf{p}, t) : \quad q_i = -\frac{\partial F_3}{\partial Q_i}, \quad P_i = -\frac{\partial F_3}{\partial p_i}, \quad (1.177)$$

$$F_4(\mathbf{Q}, \mathbf{P}, t) : \quad q_i = -\frac{\partial F_4}{\partial Q_i}, \quad p_i = \frac{\partial F_4}{\partial P_i}, \quad (1.178)$$

gdzie indeks i przebiega stopnie swobody od 1 do M . Dla każdego typu funkcji tworzącej F_k , nowy Hamiltonian \mathcal{K} jest dany równaniem

$$\mathcal{K}(\mathbf{p}, \mathbf{P}, t) = \mathcal{H}(\boldsymbol{\zeta}(\boldsymbol{\eta}, t), t) + \frac{\partial F_k}{\partial t}. \quad (1.179)$$

Nazwa „funkcja tworząca zmiennych mieszanych” wynika z faktu, że zawsze mamy w niej połowę starych i połowę nowych zmiennych.

Przykład 1.10 – Dwie transformacje trywialne

Rozpatrzmy transformację tożsamościową, która nie zmienia zmiennych, to znaczy

$$\boldsymbol{\eta} = \boldsymbol{\zeta}, \quad \mathbf{p} = \mathbf{q}, \quad \mathbf{P} = \mathbf{Q}.$$

Transformacja tożsamościowa ma funkcje tworzące typu F_2 i F_3 . Są to

$$F_2(\mathbf{q}, \mathbf{P}) = \mathbf{q}^T \mathbf{P} = q_1 P_1 + \dots + q_M P_M, \quad (1.180)$$

oraz

$$F_3(\mathbf{Q}, \mathbf{p}) = -\mathbf{Q}^T \mathbf{p} = -Q_1 p_1 - \dots - Q_M p_M, \quad (1.181)$$

Zauważmy, że nie można podać funkcji typu F_1 lub F_4 dla transformacji tożsamościowej. Gdyby jednak przez analogię wypisać

$$F_1(\mathbf{q}, \mathbf{p}) = \mathbf{q}^T \mathbf{p}, \quad (1.182)$$

to jaką transformację generuje F_1 ? W myśl wzoru (1.175)

$$Q_i = \frac{\partial F_1}{\partial q_i} = p_i, \quad P_i = -\frac{\partial F_1}{\partial p_i} = -q_i. \quad (1.183)$$

Jakie jest znaczenie transformacji (1.183) ? W jej świetle, pojęcia zmiennych typu „położenie” i zmiennych typu „pęd” okazuje się do pewnego stopnia względne, gdyż formalna zamiana

$$\boldsymbol{\zeta} = \text{col}(\mathbf{q}, \mathbf{Q}) \leftrightarrow \boldsymbol{\eta} = \text{col}(\mathbf{Q}, -\mathbf{q})$$

zachowuje postać równań kanonicznych.

Przykład 1.11 – Transformacja Poincarégo (c.d.)

W Przykładzie 1.7 podaliśmy transformację Poincarégo

$$\boldsymbol{\zeta} = (x, X)^T \leftrightarrow \boldsymbol{\eta} = (\ell, L)^T,$$

w wyniku której hamiltonian oscylatora harmonicznego (1.149)

$$\mathcal{H} = \frac{1}{2} (X^2 + \omega^2 x^2),$$

przyjmuje postać (1.151)

$$\mathcal{K} = \omega L.$$

Transformację tę można otrzymać biorąc jako punkt wyjścia zamierzoną postać funkcji Hamiltona \mathcal{K} i poszukując funkcji tworzącej typu F_2

$$X = \frac{\partial F_2(x, L)}{\partial x}, \quad \ell = \frac{\partial F_2(x, L)}{\partial L}. \quad (1.184)$$

Podstawiając (1.184) do \mathcal{H} , możemy napisać

$$\frac{1}{2} \left(\frac{\partial F_2}{\partial x} \right)^2 + \frac{\omega^2 x^2}{2} = \omega L,$$

co prowadzi do

$$F_2 = \int \sqrt{2\omega L - \omega^2 x^2} dx, \quad (1.186)$$

i dalej, poprzez

$$\ell = \frac{\partial F_2}{\partial L} = \frac{\partial}{\partial L} \int \sqrt{2\omega L - \omega^2 x^2} dx = \int \frac{\omega dx}{\sqrt{2\omega L - \omega^2 x^2}},$$

do definicji kąta ℓ

$$\ell = \int_0^x \frac{dx}{\sqrt{\frac{2L}{\omega} - x^2}} = \arcsin \left(\frac{x}{\sqrt{2L/\omega}} \right).$$

A zatem, zgodnie z równaniami (1.150)

$$\begin{aligned} x &= \sqrt{2L/\omega} \sin \ell, \\ X &= \sqrt{2\omega L - \omega^2 x^2} = \sqrt{2\omega L} \cos \ell. \end{aligned} \quad (1.187)$$

ĆWICZENIA

Zadanie 8.1 Rozszerzenie transformacji punktowej można wykorzystać do zmiany zmiennej niezależnej z czasu t na inną zmienną τ . Mamy wtedy

$$-\mathcal{H} dt + \mathbf{Q}^T d\mathbf{q} = -\mathcal{K} d\tau + \mathbf{P}^T d\mathbf{p}. \quad (19)$$

Wykorzystaj ten fakt w zagadnieniu względnym dwóch ciał, wprowadzając zmienną τ jako uogólnioną anomalię mimośrodową

$$\frac{d\tau}{dt} = \frac{\alpha}{r},$$

gdzie α jest dowolną stałą o wymiarze długości. Znajdź nowy hamiltonian w zmiennych Hilla-Whittakera i równania ruchu. Pokaż, że $r(\tau)$ ma postać oscylacji harmonicznycch.

Wskazówka: po sformułowaniu równań kanonicznych znajdź $\frac{d^2\tau}{d\tau^2}$.

Zadanie 8.2 Komety w Obłoku Oorta podlegają nie tylko przyciąganiu Słońca, lecz również zaburzającej ich ruch sile pływowej dysku Galaktyki

$$\ddot{\mathbf{r}} = -\frac{\mu}{r^3} \mathbf{r} - \varepsilon^2 \mathbf{z}, \quad (20)$$

gdzie powyższe równania ruchu wypisane są dla heliocentrycznego układu współrzędnych z osią Oz skierowaną do bieguna galaktycznego.

Podaj funkcję Hamiltona tego zagadnienia w zmiennych Hilla-Whittakera i kanoniczne równania ruchu w tych zmiennych. Która ze zmiennych nie pojawiła się w hamiltonianie i z czego wynika jej nieobecność? Ile całek ruchu posiada to zagadnienie?