TRABAJO DE FIN DE GRADO, JUNIO 2018

SIMETRÍAS EN MODELOS INTEGRABLES Y SUPERINTEGRABLES

DEPARTAMENTO DE FÍSICA TEÓRICA FACULTAD DE CIENCIAS FÍSICAS, UCM DIRIGIDO POR MIGUEL A. RODRÍGUEZ

GUILLERMO GALLEGO

RESUMEN. El abstract

Date: 10 de marzo de 2018.

Introducción

Aquí la introducción.

1. Conceptos básicos: geometría simpléctica, simetrías e integrabilidad

La estructura matemática característica de los espacios de fases en Mecánica Clásica es la de *variedad simpléctica*. Una variedad simpléctica es un par (M, ω) , donde M es una variedad diferenciable y ω es una 2-forma diferencial (un tensor covariante antisimétrico de grado 2), no degenerada y cerrada, es decir, tal que d ω = 0. En el caso en que la forma ω sea exacta, es decir, que exista una 1-forma θ tal que ω = d θ , se dice que la variedad (M, ω) es exacta.

El ejemplo más básico de variedad simpléctica es el espacio $\mathbb{R}^{2n} = \{(\mathbf{q}, \mathbf{p})\}$, con $\mathbf{q} = (q_1, \dots, q_n)$ y $\mathbf{p} = (p_1, \dots, p_n)$, equipado con la forma $\omega = \mathrm{d}p_i \wedge \mathrm{d}q_i$. Claramente esta variedad es exacta pues $\omega = \mathrm{d}\theta$, con $\theta = p_i \mathrm{d}q_i$. El *teorema de Darboux*, garantiza que para toda variedad simpléctica (M, ω) localmente es posible encontrar unas coordenadas (\mathbf{q}, \mathbf{p}) en las que la forma toma el aspecto $\omega = \mathrm{d}p_i \wedge \mathrm{d}q_i$. Este tipo de coordenadas se llaman *coordenadas de Darboux*.

$$\begin{cases} \dot{\mathbf{q}} = \frac{\partial H}{\partial p} \\ \dot{\mathbf{p}} = -\frac{\partial H}{\partial q}. \end{cases} \tag{1}$$

Así, entenderemos por un *sistema hamiltoniano* con n grados de libertad una función $H: M \to \mathbb{R}$ definida sobre una variedad simpléctica M de dimensión 2n.

El *corchete de Poisson* también puede recuperarse ahora en el contexto simpléctico definiendo simplemente $\{F, G\} = \xi^F G$, que localmente, en coordenadas de Darboux, se expresará en la forma clásica

$$\{F,G\} = \frac{\partial F}{\partial p_i} \frac{\partial G}{\partial q_i} - \frac{\partial F}{\partial q_i} \frac{\partial G}{\partial p_i}.$$
 (2)

En este contexto las transformaciones canónicas serán simplemente aplicaciones $\varphi: M \to M$ que preserven la forma ω , es decir, tales que $\varphi^*\omega = \omega$ o, equivalentemente que preserven el corchete de Poisson, $\{F,G\}\circ\varphi^{-1}=\left\{F\circ\varphi^{-1},G\circ\varphi^{-1}\right\}$.

En el formalismo simpléctico el teorema de Noether adquiere también un nuevo cariz. Para ver esto supongamos que la variedad M es conexa y consideremos un grupo de Lie G que actúa sobre M de tal forma que para cada $g \in G$, la aplicación $\Phi_g : M \to M$ inducida por la acción es una transformación canónica. En tal caso decimos que la acción $\Phi: G \times M \to M$ es una *acción simpléctica*. Consideramos ahora una función $J: M \to \mathfrak{g}^*$, donde \mathfrak{g}^* denota el dual del álgebra de Lie \mathfrak{g} de G y, para cada $\xi \in \mathfrak{g}$, llamamos \hat{J} a la función

$$\hat{J}(\xi): M \longrightarrow \mathbb{R}$$
$$x \longmapsto J(x) \cdot \xi.$$

Decimos entonces que J es una aplicación momento para la acción si $\mathrm{d}\hat{J}(\xi)=i_{\xi_M}\omega$, donde ξ_M denota el generador infinitesimal de la acción correspondiente a ξ (es decir, de la inducida por el subgrupo uniparamétrico $\exp(\xi t)$). Nótese también que el campo de hamiltoniano $\hat{J}(\xi)$ es precisamente ξ_M . Formulamos entonces la «versión simpléctica» del teorema de Noether

Teorema 1.1 (Noether). Sea $\Phi: G \times M \to M$ una acción simpléctica de un grupo de Lie G en una variedad simpléctica (M, ω) con una aplicación momento J. Supongamos que $H: M \to \mathbb{R}$ es invariante bajo la acción, esto es, $H(x) = H(\Phi_g(x))$ para cualesquiera $x \in M$ y $g \in G$. Entonces J es una cantidad conservada del campo hamiltoniano ξ_H , esto es, si φ_t es el flujo de ξ_H , $J(\varphi_t(x)) = J(x)$ para todo t.

La mejor forma de entender esto es ilustrarlo con un ejemplo:

Ejemplo 1.2 (Conservación del momento angular). Consideremos el grupo de rotaciones SO(3) actuando de forma simpléctica sobre el espacio de fases

 $\mathbb{R}^6 = \mathbb{R}^3 \times \mathbb{R}^3$ en la forma

$$SO(3) \times \mathbb{R}^6 \longrightarrow \mathbb{R}^6$$

 $(R, (\mathbf{q}, \mathbf{p})) \longmapsto (R\mathbf{q}, R\mathbf{p}).$

Los elementos de su álgebra de Lie $\mathfrak{so}(3)$ son los generadores infinitesimales de las rotaciones que, como es bien sabido, pueden asociarse con operadores de la forma $J_{\mathbf{u}} = \mathbf{u} \times \bullet$, con $u \in \mathbb{R}^3$ un vector cuya dirección es la del eje de la rotación y su norma la velocidad angular del giro. Así, a cada $\mathbf{u} \in \mathfrak{so}(3)$ podemos asociarle el campo en M de la forma $\mathbf{u}_M = (\mathbf{u} \times \mathbf{q}, \mathbf{u} \times \mathbf{p})$, que en coordenadas se escribe

$$\mathbf{u}_M = \epsilon_{ijk} u_k (q_i \partial_{q_i} + p_i \partial_{p_i}).$$

Ahora, si consideramos el momento angular $\mathbf{L}(\mathbf{q}, \mathbf{p}) = \mathbf{q} \times \mathbf{p}$, que en coordenadas se expresa $L_k(q_i, p_j) = \epsilon_{ijk} q_i p_j$, de modo que $(\mathbf{L} \times \mathbf{u})_k = \epsilon_{ijk} u_k q_i p_j$ y

$$\begin{split} \mathrm{d}(\mathbf{L}\times\mathbf{u}) &= \epsilon_{ijk} u_k (q_i \mathrm{d} p_j + p_j \mathrm{d} q_i) \\ &= \epsilon_{ijk} u_k (q_i \mathrm{d} p_j - p_i \mathrm{d} q_j) = -i_{\mathbf{u}_M} \omega. \end{split}$$

Por tanto, si consideramos la aplicación $L: \mathbb{R}^6 \to \mathfrak{so}(3)^*$ que a cada (\mathbf{q}, \mathbf{p}) le asigna

$$L(\mathbf{q}, \mathbf{p}) : \mathfrak{so}(3) \longrightarrow \mathbb{R}$$

 $\mathbf{u} \longmapsto L(\mathbf{q}, \mathbf{p}) \times \mathbf{u},$

tenemos que L es una aplicación momento de la acción de SO(3). Por el teorema de Noether, si consideramos un hamiltoniano H en \mathbb{R}^6 que sea invariante bajo rotaciones, tenemos que la aplicación momento L es una integral primera del sistema hamiltoniano dado por H. Como consecuencia, el momento angular L es una cantidad conservada del sistema.

Finalmente, uno de los aspectos de la Mecánica Clásica donde el formalismo simpléctico muestra todo su potencial es la teoría de sistemas integrables.

Definición 1.3. Un sistema hamiltoniano H sobre una variedad simpléctica (M, ω) de dimensión 2n se dice *completamente integrable* si admite n integrales primeras $F_1 = H, \ldots, F_n$ en involución, es decir, tales que

$$\left\{ F_i, F_j \right\} = 0, \tag{3}$$

para cualesquiera i, j = 1, ..., n y funcionalmente independientes, es decir,

$$dF_{1,x} \wedge \cdots \wedge dF_{n,x} \neq 0 \tag{4}$$

para casi todo punto $x \in M$.

El teorema central de toda la teoría de sistemas integrables es el siguiente:

Teorema 1.4 (Arnold-Liouville). Sea un sistema hamiltoniano H sobre una variedad simpléctica (M, ω) de dimensión 2n que es completamente integrable y sea $F = (F_1, \ldots, F_n) : M \to \mathbb{R}^n$ con F_1, \ldots, F_n las integrales primeras en involución del sistema. Entonces:

- 1. Los conjuntos de nivel $F^{-1}(a)$ son subvariedades de M invariantes bajo el flujo del sistema,
- 2. Las componentes conexas de los conjuntos de nivel son difeomorfas a $\mathbb{T}^k \times \mathbb{R}^{n-k}$ para cierto $0 \le k \le n$, donde \mathbb{T}^k denota el toro k-dimensional $\mathbb{T}^k = \mathbb{S}^1 \times \cdots \times \mathbb{S}^1$, k veces. En particular, las compactas son difeomorfas a toros \mathbb{T}^n , que llamamos toros de Liouville. Además, en cada uno de estos conjuntos de nivel la dinámica es lineal, es decir, existen unas coordenadas \mathbf{w} en estos conjuntos tales que $\dot{\mathbf{w}} = \mathbf{cte}$.
- 3. En torno a cada toro de Liouville podemos tomar un entorno difeomorfo a un producto de toros de Liouville en los que podemos dar unas coordenadas de Darboux (J, w), llamadas variables de acción-ángulo, tales que las J son constantes en cada toro de Liouville y las w son coordenadas angulares en esos toros. Como consecuencia, en estos entornos las ecuaciones de Hamilton son integrables por cuadraturas.

En resumen este teorema nos dice que si un sistema hamiltoniano tiene una cantidad suficiente de integrales primeras (o de simetrías, aunque éstas no son siempre evidentes) el comportamiento de este sistema será muy sencillo. Esto es una motivación suficiente para buscar sistemas integrables, tal vez mediante la metodología de hallar sus grupos de simetría y asociarles sus aplicaciones momento. Concluimos la sección dando un ejemplo clásico de sistema integrable.

Ejemplo 1.5 (Potencial central). Consideramos el caso genérico de una partícula moviéndose en el espacio tridimensional sujeta a un potencial central, $V(\mathbf{q}, \mathbf{p}) = V(r)$, con $r = |\mathbf{q}|$. El espacio de fases será $\mathbb{R}^6 = \{(\mathbf{q}, \mathbf{p})\}$ y el hamiltoniano del sistema vendrá dado por

$$H(\mathbf{q}, \mathbf{p}) = \frac{\mathbf{p}^2}{2m} + V(r). \tag{5}$$

nomo las rotaciones preservan el producto escalar, el sistema será invariante bajo rotaciones y, por tanto, el momento angular $\mathbf{L}(\mathbf{q}, \mathbf{p}) = \mathbf{q} \times \mathbf{p}$ es una cantidad

conservada del sistema. En particular serán cantidades conservadas $L^2 = \mathbf{L} \cdot \mathbf{L}$ y $L_3 = q_1p_2 - q_2p_1$ la componente vertical de \mathbf{L} . Ahora, si calculamos el corchete de Poisson

$$\{L^2, L_3\} = \{L_i^2, L_3\} = 2L_i \{L_i, L_3\},$$

por la regla de Leibniz. Recordando las reglas de conmutación del momento angular, $\left\{L_i,L_j\right\}=\epsilon_{ijk}L_k$, tenemos

$$\{L^2, L_3\} = -2L_1L_2 + 2L_2L_1 = 0.$$

Por tanto, H, L^2 y L_3 son 3 funciones en involución, de modo que el potencial central es completamente integrable.

2. Sistemas superintegrables, trayectorias cerradas y simetrías ocultas

Podemos considerar ahora qué sucedería si un sistema integrable con n grados de libertad tuviera cantidades conservadas adicionales, hasta otras n-1 para que puedan existir trayectorias, funcionalmente independientes de las anteriores, aunque ya no podrían estar en involución con todas. Esto motiva entonces la noción de *superintegrabilidad* o *integrabilidad* no abeliana.

Definición 2.1. Un sistema hamiltoniano H sobre una variedad simpléctica (M, ω) de dimensión 2n se dice *superintegrable* si admite n + k integrales primeras funcionalmente independientes para cierto $k = 1, \ldots, n - 1$. En el caso en que k = n - 1 el sistema se dice *maximalmente superintegrable*.

Las dos primeras partes del teorema 1.4 se pueden generalizar al caso superintegrable, es lo que se conoce como el *teorema de Mishchenko-Fomenko*. Destaca especialmente el caso maximalmente superintegrable, para el cual el resultado nos dice que las órbitas serán curvas cerradas con movimiento periódico.

Vamos a aplicar estas ideas al caso del potencial central, para ver en qué casos el sistema será superintegrable. Como ya hemos visto, en el movimiento en un potencial central, el momento angular $\mathbf{L} = \mathbf{q} \times \mathbf{p}$ se conserva. Puesto que \mathbf{L} es perpendicular a \mathbf{q} y a \mathbf{p} , la conservación de \mathbf{L} significa que, durante todo el movimiento, la posición y el momento de la partícula permanecen en un mismo plano, perpendicular a \mathbf{L} . La invariancia bajo rotaciones nos permite escoger la dirección \mathbf{e}_z paralela al momento angular \mathbf{L} y estudiar el sistema «reducido» en el plano perpendicular, que

ahora será el plano XY. Llamando ahora $r = x^2 + y^2$, el hamiltoniano en este «sistema reducido» será

$$H(x, y, p_x, p_y) = \frac{1}{2m}(p_x^2 + p_y^2) + V(r).$$
 (6)

Cambiando a coordenadas polares $(x, y) = r(\cos \phi, \sin \phi) = r\mathbf{e}_r$, $p_r = m\dot{r}$, $p_{\phi} = mr^2\dot{\phi}$, tenemos

$$H(r, \phi, p_r, p_\phi) = \frac{p_r^2}{2m} + \frac{p_\phi^2}{2mr^2} + V(r).$$
 (7)

Nótese ahora que, si $\mathbf{q} = (x, y) = r\mathbf{e}_r$ y $\mathbf{p} = m\dot{\mathbf{q}} = m\dot{r}\mathbf{e}_r + mr\dot{\phi}\mathbf{e}_{\phi}$, con $\mathbf{e}_{\phi} = (-\sin\phi, \cos\phi)$, entonces $\mathbf{L} = \mathbf{q} \times \mathbf{p} = mr^2\dot{\phi}\mathbf{e}_z$, luego $L = |\mathbf{L}| = p_{\phi}$. Por tanto, el hamiltoniano queda en la forma

$$H(r, \phi, p_r, p_\phi) = \frac{p_r^2}{2m} + \frac{L^2}{2mr^2} + V(r).$$
 (8)

Al haber restringido el sistema a un plano y quedarnos con sólo dos grados de libertad, la integrabilidad sigue garantizada por la conservación del momento angular, mientras que la existencia de una cantidad conservada adicional independiente del momento angular nos daría la superintegrabilidad.

Las trayectorias de energía E y momento angular L verificarán entonces las ecuaciones

$$\begin{cases} E = \frac{1}{2}m\dot{r}^2 + \frac{L^2}{2mr^2} + V(r) \\ L = mr^2\dot{\phi}. \end{cases}$$
 (9)

De modo que

$$\dot{r} = \sqrt{\frac{2}{m}[E - V(r)] - \frac{L^2}{2mr^2}}$$
 (10)

y

$$t = \int \frac{dr}{\sqrt{\frac{2}{m}[E - V(r)] - \frac{L^2}{2mr^2}}}.$$
 (11)

Por tanto, el ángulo ϕ puede ser integrado por cuadraturas en la forma

$$\phi = \int \frac{Ldr}{r^2 \sqrt{2m[E - V(r)] - L^2/r^2}}.$$
 (12)

Observemos que podemos considerar la partícula sujeta a un «potencial efectivo»

$$U = \frac{L^2}{2mr^2} + V(r),$$
 (13)

donde el término $\frac{L^2}{2mr^2}$ constituye una «energía centrífuga». En los valores de r para los cuales U es constante la velocidad radial \dot{r} se anula y nos indica los *puntos de retorno* de la trayectoria. En el caso en que el movimiento sea acotado, r varía entre dos límites r_{\min} y r_{\max} y la trayectoria está contenida

enteramente en el interior de una corona circular limitada por las circunferencias de radios $r_{\rm min}$ y $r_{\rm máx}$. Sin embargo, esto no implica que la trayectoria sea una curva cerrada. En efecto, si, de acuerdo con (12), calculamos el ángulo que gira el vector posición en lo que la partícula se mueve entre $r_{\rm min}$ y $r_{\rm máx}$ obtenemos

$$\Delta \phi = 2 \int_{r_{\text{min}}}^{r_{\text{máx}}} \frac{Ldr}{r^2 \sqrt{2m[E - V(r)] - L^2/r^2}}.$$
 (14)

La condición que ha de cumplirse para que la trayectoria en cierto momento se cierre es precisamente que este ángulo sea un múltiplo racional de 2π , es decir, que $\Delta \phi = \frac{2\pi m}{n}$, para ciertos enteros m y n. En un caso general esta condición no se cumple y la trayectoria va llenando densamente toda la corona en la que se encuentra contenida [figura].

J. Bertrand probó en 1883 que precisamente los únicos potenciales centrales en los cuales todos los movimientos acotados se dan en trayectorias cerradas son aquellos en los que V(r) es proporcional a 1/r (potencial de Kepler) o a r^2 (oscilador armónico isótropo). Por tanto, en el resto de casos el sistema no es superintegrable. Cabe preguntarse entonces si tanto el potencial de Kepler como el oscilador armónico isótropo tendrán alguna integral primera adicional que nos garantice la superintegrabilidad, tal vez dada por una «simetría oculta» del sistema, es decir, por una simetría que no era aparente a primera vista.

La respuesta es afirmativa en los dos casos. En el potencial de Kepler V(r) = k/r existe una cantidad conservada adicional que es el *vector de Laplace-Runge-Lenz*, definido por

$$\mathbf{A} = \mathbf{p} \times \mathbf{L} - mk \frac{\mathbf{q}}{r}.\tag{15}$$

En el caso del oscilador armónico isótropo $V(r) = kr^2$ existe un tensor simétrico conservado, el *tensor de Fradkin*, dado por

$$A_{ij} = \frac{1}{2m} (p_i p_j + k q_i q_j), \tag{16}$$

con i, j = 1, 2. La traza del tensor es precisamente la energía $\frac{1}{2m}(\mathbf{p}^2 + kr^2)$ y la componente de fuera de la diagonal $F = A_{12} = \frac{1}{2m}(p_1p_2 + kq_1q_2)$ es precisamente la cantidad conservada adicional, indepentiende de la energía y del momento angular.

Si se regresa al espacio tridimensional y se consideran ahí las cantidades conservadas adicionales ahora obtenidas, se pueden calcular las relaciones entre las diferentes integrales primeras del sistema con el corchete de Poisson y ver qué subalgebra de Lie del álgebra total de las variables dinámicas del sistema

generan, desvelando así el verdadero rostro de estas «simetrías ocultas». Se puede probar que para el caso del potencial de Kepler esta álgebra es $\mathfrak{so}(4)$ mientras que para el caso del oscilador armónico isótropo es $\mathfrak{su}(3)$.

Para terminar la sección, cabe comentar que la superintegrabilidad de un sistema clásico también tiene sus consecuencias en Mecánica Cuántica. Por ejemplo, en el caso del átomo de hidrógeno (que se puede considerar el análogo cuántico del problema de Kepler, de modo que conserva las mismas simetrías) la existencia de la cantidad conservada adicional, el vector de Laplace-Runge-Lenz, es la causante de la degeneración «accidental» de sus niveles de energía. Por degeneración accidental de los niveles del átomo de hidrógeno nos referimos al hecho de que sus niveles de energía dependan tan solo del primer número cuántico, n, y no del número cuántico l.

3. El oscilador armónico anisótropo