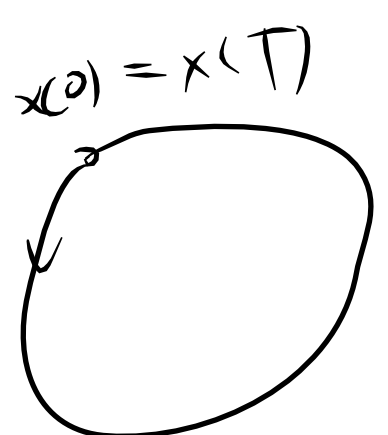


Órbitas periódicas (primera ronda)

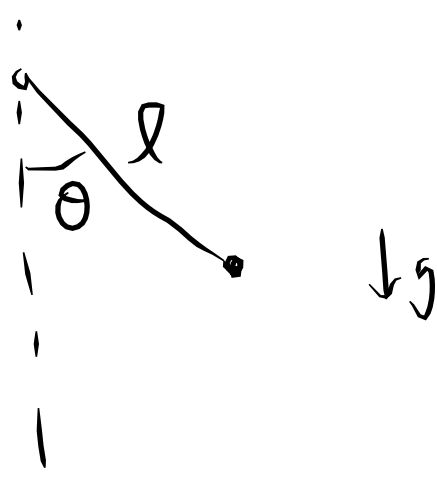
Una solución $x(t)$ de $\dot{x} = v(x)$ es periódica con periodo T si :

$$x(t + T) = x(t)$$
$$x(t + s) \neq x(s), \quad 0 < s < T.$$



ejemplo (columpios) :

$$\dot{\theta} = -\frac{g}{L} \sin \theta \approx -\frac{g}{L} \theta$$



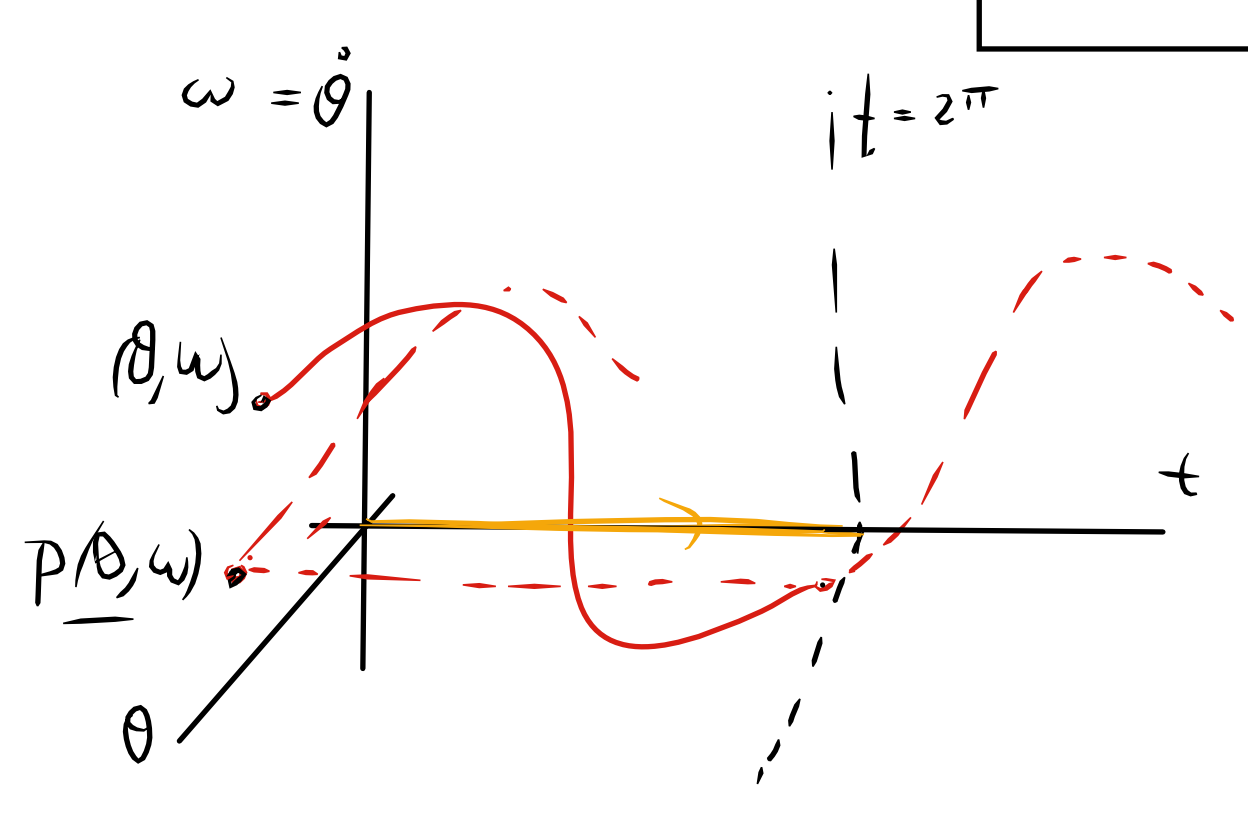
Consideramos pequenos oscilaciones de un pendulo, con parametros (e.g. L) que pueden depender de tiempo :

$$\ddot{\theta} = -k(t)^2 \theta$$

Ademas, suponemos que $k(t)$ es periodico :

$$k(t + 2\pi) = k(t).$$

Hill's eqn.



$$\begin{cases} \theta' = \omega \\ \omega' = -k(t)^2 \theta \\ t' = 1 \quad (t + 2\pi \equiv t) \end{cases}$$

$\theta(t) = \dot{\theta}(t) = 0$
per. orb

La mapa de retorno, o mapa de Poincaré :
 $(\theta, \omega) \mapsto P(\theta, \omega)$
nos da 'instantáneas' del compartimiento de soluciones.

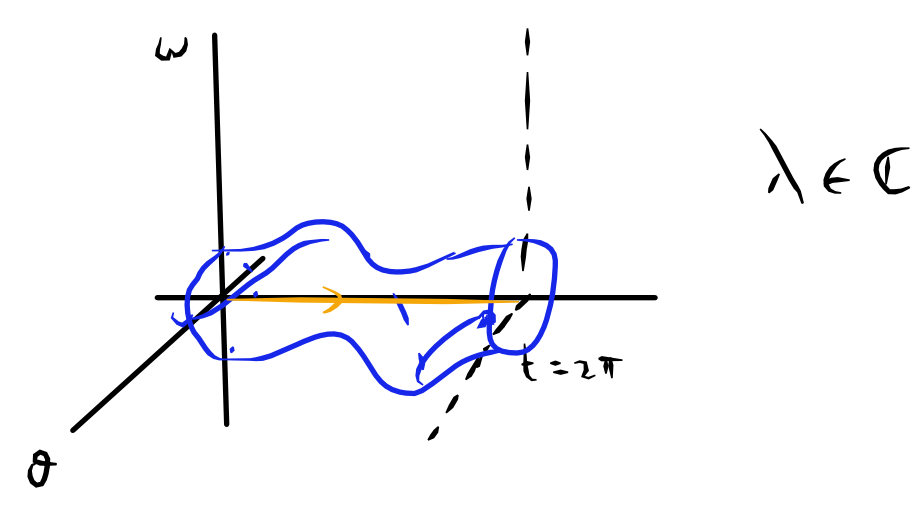
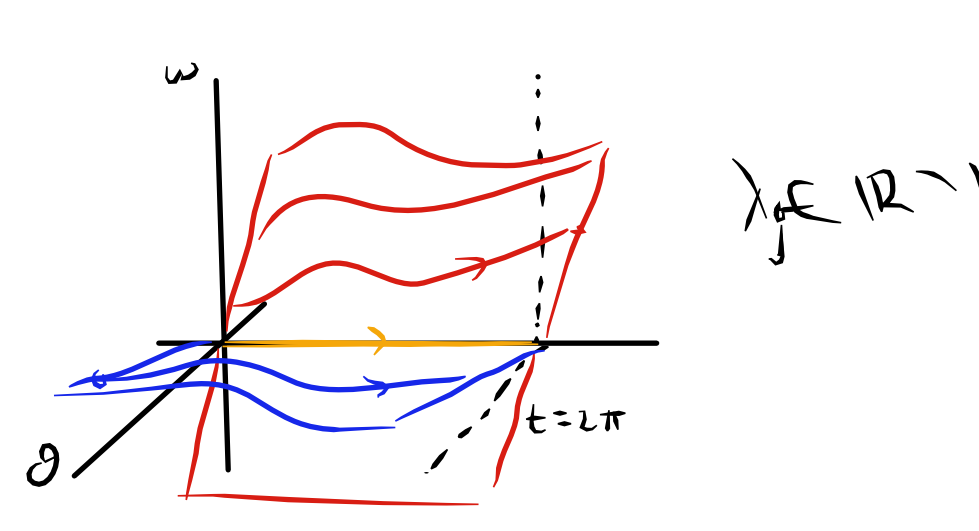
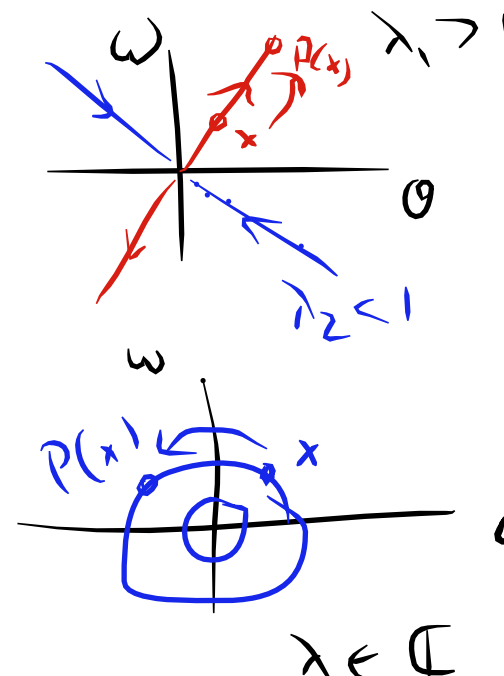
Aquí, la mapa de Poincaré es un mapa lineal.
Ademas, se preserva Area : $\det(P) = 1$.

En este ejemplo, sabemos todo cerca de la órbita desde las autovaleores de P :

si λ con $|\lambda| > 1$ es un autovvalor \Rightarrow inestable (futuro)
si λ con $|\lambda| < 1$ es un autovvalor \Rightarrow inestable (pasado)
si $\lambda \in \mathbb{C} \Rightarrow |\lambda| = 1 \Rightarrow$ estable

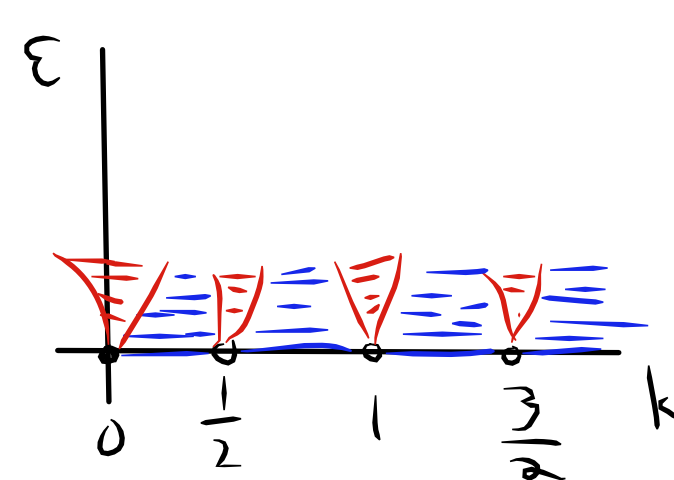
Estos propiedades desde las autovaleores, nos resumen por :
si $|\text{tr}(P)| > 2$, la órbita periódica ($\theta = \omega = 0$) es inestable
si $|\text{tr}(P)| < 2$, la órbita periódica es estable.

$$\lambda_1 \lambda_2 = 1$$



λ : roots of:
 $\lambda^2 - (\text{tr} P)\lambda + 1 = 0$
 $\varepsilon = 0 : \theta(\varepsilon) = \theta_0 \cos(\sqrt{k}t) + \frac{\omega_0}{\sqrt{k}} \sin(\sqrt{k}t)$

Considera cuando $k(t) = k^2 + \varepsilon a(t)$, y pensar de $0 < \varepsilon \ll 1$.
Deja que P_ε sea la mapa de Poincaré para ε fijada.
Un calculo que $\text{tr}(P_0) = 2\cos(2\pi k)$.
Entonces, por continuidad, la sistema queda estable cuando $k \neq \frac{n}{2}, n \in \mathbb{N}$.



Proceso general

Dado una órbita periódica :

$$\gamma(t + T) = \gamma(t)$$

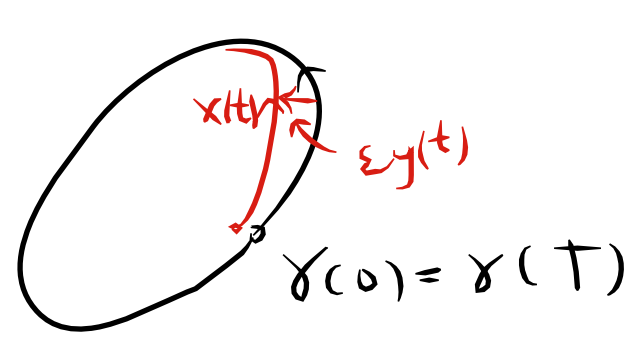
de $\dot{x} = v(x), x \in \mathbb{R}^n$,
considera una solución cerca de γ :

$$x(t) = \gamma(t) + \varepsilon y(t).$$

Entonces cuando $\varepsilon \rightarrow 0$, $y(t)$ satisfice :

$$\dot{y} = v'(\gamma(t)) y = A(t) y$$

donde la matriz $A(t)$ es periodico : $A(t + T) = A(t)$.



$$\begin{aligned} \dot{x} &= \dot{\gamma} + \varepsilon \dot{y} = v(\gamma) + \varepsilon \dot{y} \\ &\approx v(\gamma) + \varepsilon v'(\gamma) y + O(\varepsilon^2) \\ \dot{y} &= v'(\gamma(t)) y + O(\varepsilon) \end{aligned}$$

$$Y \text{ } n \times n, \quad M \text{ } (n-1) \times (n-1)$$

Considera una sistema de soluciones fundamentales de $\dot{y} = A(t)y$:

$y_1(t), \dots, y_n(t)$ con $y_i(0)$ una base de \mathbb{R}^n y $y_n(0) = \dot{\gamma}(0)$
y escribe la matriz fundamental correspondiente :
 $Y(t)$.

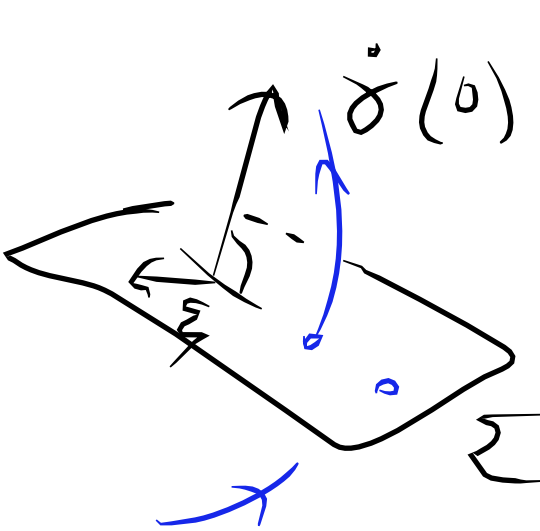
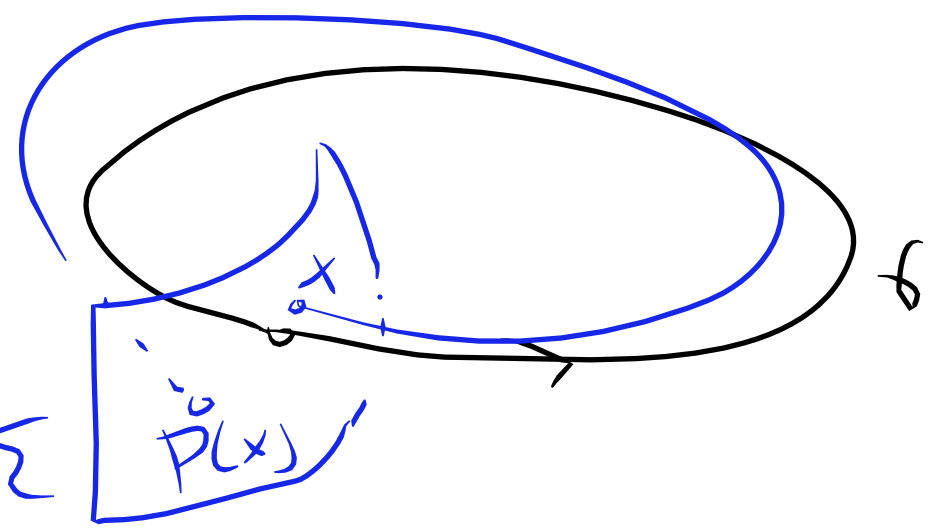
$$\begin{aligned} y(t) &= \tilde{\gamma}(t) \quad \text{so } \dot{y} = A(t)y \\ \dot{y}(t) &= \frac{d}{dt} \tilde{\gamma}(t+s) = \frac{d}{ds} v(\gamma(t+s)) = A(t) y(t) \\ Y(t) &= \begin{pmatrix} \tilde{\gamma}_1 & \dots & \tilde{\gamma}_n \end{pmatrix} \\ Y(0) &= \tilde{\gamma}(0) \\ Y(T) &= \begin{pmatrix} \tilde{\gamma}_1 & \dots & \tilde{\gamma}_n \\ \vdots & & \vdots \\ \tilde{\gamma}_1 & \dots & \tilde{\gamma}_n \end{pmatrix} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \xi \in \Sigma \\ \frac{d}{d\varepsilon} P(\gamma(0) + \varepsilon \xi) &= dP_{\gamma(0)} \xi \\ \left[\gamma(t) + \varepsilon \xi(t) + O(\varepsilon^2) \right] \\ \dot{\xi} &= A(t) \xi \\ \frac{d}{d\varepsilon} \left(\gamma(T_\varepsilon) + \varepsilon \xi(T_\varepsilon) + O(\varepsilon^2) \right) \\ p_{\Sigma}(\dot{\gamma}(T) \cdot T' + Y(T) \xi) &= M \xi. \end{aligned}$$

Si dejamos $\Sigma = \dot{\gamma}(0)^\perp$ y $pr : \mathbb{R}^n \rightarrow \Sigma$ la proyección, tenemos :
La linearización de $P : \Sigma \rightarrow \Sigma$ (mapa de Poincaré) satisfice :

$$dP_{\gamma(0)} = M$$

donde $M = pr(Y(T)|_\Sigma) : \Sigma \rightarrow \Sigma$.



Para la sistema verdadero

Llamamos una órbita periódica, γ , estable si para cada barrio U que contiene γ , existe un barrio V de γ para que cualquier solución $x(t)$ con $x(0) \in V$ queda en U por todo el tiempo.

De misma manera uno puede definir órbitas periódicas que son :
estable en el futuro (o pasado),
asintóticamente estable en el futuro (o pasado).

Si algún autovalor, λ , de $M = dP$ tiene $|\lambda| \neq 1$ entonces las soluciones asintoticamente estable en el futuro o pasado de la sistema lineal, continuan existir para la sistema verdadero.

Digamos γ es linealmente estable si $M = dP$ es diagonalizable y los autovaleores tienen $|\lambda| = 1$.

