#### ECUACIONES LINEALES DE SEGUNDO ORDEN

#### Fernando Mazzone

Depto de Matemática Facultad de Ciencias Exactas Físico-Químicas y Naturales Universidad Nacional de Río Cuarto

12 de marzo de 2015



#### TABLE OF CONTENTS

- Introducción
- 2 ESTRUCTURA DEL CONJUNTO DE SOLUCIONES
- REDUCCIÓN DE ORDEN
- 4 ECUACIONES HOMOGÉNEAS CON COEFICIENTES CONSTANTES
- ECUACIÓN NO HOMOGÉNEA
  - Método coeficientes ideterminados
  - Método de variación de los parámetros
- **6** CONCLUSIONES
- APLICACIONES

Francis Collins

#### TABLE OF CONTENTS

- Introducción
- 2 ESTRUCTURA DEL CONJUNTO DE SOLUCIONES
- 3 REDUCCIÓN DE ORDEN
- 4 ECUACIONES HOMOGÉNEAS CON COEFICIENTES CONSTANTES
- 5 ECUACIÓN NO HOMOGÉNEA
  - Método coeficientes ideterminados
  - Método de variación de los parámetros
- **6** CONCLUSIONES
- APLICACIONES

#### Introducción

#### ECUACIÓN LINEAL GENERAL DE SEGUNDO ORDEN

$$\frac{d^2y}{dx^2} + p(x)\frac{dy}{dx} + q(x)y = r(x), \tag{1}$$

donde p, q, r son funciones definidas en un intervalo I = (a, b) de  $\mathbb{R}$  con valores en  $\mathbb{R}$ .

Si  $r \equiv 0$  se llama homogénea

$$\frac{d^2y}{dx^2} + p(x)\frac{dy}{dx} + q(x)y = 0,$$
 (2)

#### Introducción

#### TEOREMA DE EXISTENCIA Y UNICIDAD DE SOLUCIONES

Supongamos p, q, r continuas sobre I. Sean  $x_0 \in I$  e  $y_0, y_1 \in \mathbb{R}$  dados. Entonces existe una única solución del PVI

$$\begin{cases} \frac{d^2y}{dx^2} + p(x)\frac{dy}{dx} + q(x)y = r(x), & x \in I \\ y(x_0) = y_0 \\ y'(x_0) = y_0^1 \end{cases}$$

Demostración. Más adelante.

#### TABLE OF CONTENTS

- Introducción
- **2** ESTRUCTURA DEL CONJUNTO DE SOLUCIONES
- REDUCCIÓN DE ORDEN
- 4 ECUACIONES HOMOGÉNEAS CON COEFICIENTES CONSTANTES
- 5 ECUACIÓN NO HOMOGÉNEA
  - Método coeficientes ideterminados
  - Método de variación de los parámetros
- **6** CONCLUSIONES
- APLICACIONES

#### ECUACIONES HOMOGÉNEAS

#### TEOREMA

Si  $y_1$  e  $y_2$  son soluciones de (2) y  $c_1, c_2 \in \mathbb{R}$  entonces  $c_1y_1 + c_2y_2$  es solución. Vale decir, el conjunto de soluciones es un espacio vectorial. En particular  $y \equiv 0$  es una solución, a la que llameremos trivial.

**Demostración** El operador

$$L[y] := y'' + py' + qy$$

es lineal, por consiguiente

$$L[c_1y_1 + c_2y_2] = c_1L[y_1] + c_2L[y_2] = 0.$$

## TEOREMA

Supongamos que  $y_p$  es una solución particular de (1) y que  $y_g = y_g(x, c_1, c_2)$  es una solución general de (2). Entonces  $y = y_p + y_q$  es solución general de (1).

**Demostración** El operador

$$L[y] := y'' + \rho y' + qy$$

es lineal, por consiguiente  $L[y_g + y_p] = L[y_g] + L[y_p] = 0 + r = r$ . Recíprocamente supongamos y solución de L[y] = r, entonces  $L[y - y_p] = L[y] - L[y_p] = r - r = 0$ . Luego debe haber  $c_1$  y  $c_2$  con  $y(x) - y_p(x) = y_g(x, c_1, c_2)$ .

#### ECUACIONES HOMOGÉNEAS

Volviendo a las ecuaciones homogéneas, supongamos que tenemos dos soluciones de (2)  $y_1$  e  $y_2$ . Entonces la expresión

$$c_1y_1 + c_2y_2, \quad c_1, c_2 \in \mathbb{R}$$
 (3)

es solución también. Notar que en la expresión aparecen dos constantes y habíamos dicho que era de esperar que la solución general de una ecuación de orden 2 contuviese precisamente dos constantes de integración. De modo que podemos conjeturar que (3) es solución general de (2). Hay una situación especial, si, por ejemplo,  $y_1 = ky_2$ ,  $k \in \mathbb{R}$ , entonces  $c_1y_1 + c_2y_2 = (c_1k + c_2)y_2 = cy_2$ . Vale decir la

combinación lineal (3) termina siendo sólo combinación lineal de la función  $y_2$  y por ende siendo esencialmente una expresión uniparamétrica.

#### INDEPENDENCIA LINEAL

#### DEFINICIÓN DE INDEPENDENCIA LINEAL

Un conjunto finito de funciones  $\{y_1, \ldots, y_n\}$  se dirá linealmente independiente sobre un conjunto I, si la única solución de  $c_1y_1(t) + \cdots + c_ny_n(t) = 0$ , para  $t \in I$ , es  $c_1 = c_2 = \cdots = c_n = 0$ .

#### DEFINICIÓN WRONSKIANO

Dadas n fuciones  $\{y_1, \ldots, y_n\}$  con dominio I el wronskiano  $W(x) = W(y_1, y_2, \dots, y_n)(x)$  de estas funciones en un punto  $x \in I$  se define por

$$W(x) = \det \begin{pmatrix} y_1(x) & y_2(x) & \cdots & y_n(x) \\ y'_1(x) & y'_2(x) & \cdots & y'_n(x) \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ y_1^{(n-1)}(x) & y_2^{(n-1)}(x) & \cdots & y_n^{(n-1)}(x) \end{pmatrix}$$
(4)

#### LEMA. PROPIEDADES WRONSKIANO I

Sea  $\{y_1,\ldots,y_n\}$  un conjunto de n funciones. Si existe un  $x_0\in I$  con  $W(x_0)\neq 0$  entonces  $\{y_1,\ldots,y_n\}$  son linealmente independientes

**Demostración.** Supongamos que  $c_1y_1 + \cdots + c_ny_n \equiv 0$ . Derivando n-1 veces esta igualdad y evaluando el resultado en  $x_0$  obtenemos

$$c_{1}y_{1}(x_{0}) + \cdots + c_{n}y_{n}(x_{0}) = 0$$

$$c_{1}y'_{1}(x_{0}) + \cdots + c_{n}y'_{n}(x_{0}) = 0$$

$$\vdots \qquad \vdots$$

$$c_{1}y_{1}^{(n-1)}(x_{0}) + \cdots + c_{n}y_{n}^{(n-1)}(x_{0}) = 0$$

#### Independencia lineal

Las igualdades anteriores dicen que el vector  $(c_1, \ldots, c_n)^t$ pertenece al nucleo de la matriz

$$\begin{pmatrix} y_{1}(x_{0}) & y_{2}(x_{0}) & \cdots & y_{n}(x_{0}) \\ y'_{1}(x_{0}) & y'_{2}(x_{0}) & \cdots & y'_{n}(x_{0}) \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ y_{1}^{(n-1)}(x_{0}) & y_{2}^{(n-1)}(x_{0}) & \cdots & y_{n}^{(n-1)}(x_{0}) \end{pmatrix}$$

Como por hipótesis la matríz es no singular, debe ocurrir que  $c_1 = c_2 = \cdots c_n = 0.$ 

#### TEOREMA. PROPIEDADES WRONSKIANO II

Supongamos que y<sub>1</sub> e y<sub>2</sub> son solución de

$$\frac{d^2y}{dx^2} + p(x)\frac{dy}{dx} + q(x)y = 0, \quad x \in I = (a,b)$$
 (5)

Entonces existe  $c \in \mathbb{R}$  que satisface

$$W(y_1, y_2)(x) = ce^{-\int pdx}$$
 (6)

Esta expresión se denomina fórmula de Abel. En particular vale que

$$\exists x_0 \in I : W(x_0) \neq 0 \iff \forall x \in I : W(x) \neq 0.$$

#### DEMOSTRACIÓN FÓRMULA ABEL

Demostración. Tenemos que

$$W(x) = y_1(x)y_2'(x) - y_1'(x)y_2(x).$$

Derivando y usando (5)

$$W'(x) = y_1 y_2'' - y_1 y_2''$$
  
=  $y_1(-py_2' - qy_2) - y_2(-py_1' - qy_1)$   
=  $-pW$ .

Vale decir W resuelve la ecuación W' = -pW la cual es facilmente resoluble, mostrando su resolución que se satisface (6)

#### Independencia y wronskiano

#### Propiedades wronskiano III

Sean  $y_1$  e  $y_2$  soluciones de (5). Entonces son equivalentes

- $y_1$  e  $y_2$  son linealmente indepenientes en I.
- $W(y_1,y_2)(x) \neq 0 \text{ para todo } x \in I.$

**Demostración.** Que 2 implica 1 es consecuencia de la propiedad del wronskiano I. Veamos que 1 implica 2. Supongamos que exista un  $x_0$  con  $W(x_0) = 0$ . Esto quiere decir que una de las columnas de la matríz wronskiana en  $x_0$  es múltiplo de la otra. Supongamos que  $y_2(x_0) = ky_1(x_0)$  e  $y_2'(x_0) = ky_1'(x_0)$ . Esto quiere decir que  $y_2$  y  $ky_1$  resuelven el mismo pvi. Por lo tanto  $y_2(x) = ky_1(x)$  para todo x. Lo que nos dice lo contrario de 1

#### ESTRUCTURA SOLUCIONES ECUACIONES HOMOGÉNEAS

## TEOREMA, ESTRUCTURA DEL CONJUNTO DE SOLUCIONES ECUACIÓN LINEAL DE SEGUNDO ORDEN HOMOGÉNEA

Si  $y_1$  e  $y_2$  son soluciones linealmente independientes de

$$\frac{d^2y}{dx^2} + p(x)\frac{dy}{dx} + q(x)y = 0, \quad x \in I = (a,b)$$

entonces

$$y(x, c_1, c_2) = c_1 y_1 + c_2 y_2 \tag{7}$$

es solución general.

**Demostración.** Que la expresión (7) es solución ya lo hemos dicho. Restaría ver que cualquier solución se escribe como en (7). Sea y cualquier solución y  $x_0 \in I$ . La matriz wronskiana

$$\begin{pmatrix} y_1(x_0) & y_2(x_0) \\ y'_1(x_0) & y'_2(x_0) \end{pmatrix}$$

Es no singular dado que el determinante es no nulo. Por este motivo el sistema

$$c_1 y_1(x_0) + c_2 y_2(x_0) = y(x_0)$$
  
 $c_1 y'_1(x_0) + c_2 y'_2(x_0) = y'(x_0)$ 

tiene solución para  $c_1$  y  $c_2$ .

#### De este modo vemos que la función $c_1y_1 + c_2y_2$ resuelve el PVI

$$\begin{cases} \frac{d^2z}{dx^2} + p(x)\frac{dz}{dx} + q(x)z = 0, & x \in I \\ z(x_0) = y(x_0) \\ z'(x_0) = y'(x_0) \end{cases}$$

Evidentemente y es solución también, por el Teorema de Existencia y Unicidad vemos que  $y = c_1 y_1 + c_2 y_2$ 

#### TABLE OF CONTENTS

- Introducción
- 2 ESTRUCTURA DEL CONJUNTO DE SOLUCIONES
- REDUCCIÓN DE ORDEN
- 4 ECUACIONES HOMOGÉNEAS CON COEFICIENTES CONSTANTES
- 5 ECUACIÓN NO HOMOGÉNEA
  - Método coeficientes ideterminados
  - Método de variación de los parámetros
- **6** CONCLUSIONES
- APLICACIONES

# Como conclusión de los anterior, vemos que si queremos resolver (5) debemos conseguir dos soluciones linealmente independientes. Suponiendo que ya contamos con una solución no trivial vamos a describir un método que posibilita encontrar otra solución $y_2$ linealmente independiente de $y_1$ . El método consiste en proponer que $y_2$ se escribe

$$y_2(x)=v(x)y_1(x).$$

#### Luego

$$0 = y_2'' + py_2' + qy_2$$

$$= y_1v'' + 2v'y_1' + vy_1'' + pv'y_1 + pvy_1' + qvy_1$$

$$= y_1v'' + (2y_1' + py_1)v' + v(y_1'' + py_1' + qy_1)$$

$$= y_1v'' + (2y_1' + py_1)v'$$

La fórmula anterior es nuevamente una ecuación de segundo orden para v, pero en este caso afortunadamente contamos con herramientas para resolverla puesto que se trata de una ecuación donde la variable dependiente v no aparece explícitamente, sino que aparecen sus derivadas v' y v''. Hay que intentar la sustitución w = v'

#### REDUCCCIÓN DE ORDEN

Luego

$$y_1w'' + (2y_1' + py_1)w = 0$$

Recordar que  $y_1$  la asumimos conocida y que p es obviamente conocida, así  $2y_1' + py_1$  es una funcióon conocida. La ecuación es una ecuación lineal homogénea de primer orden. Usando la fórmula para resolver este tipo de ecuación dada en nuestra presentación anterior, obtenemos

$$w(x) = Ce^{-\int rac{y_1'}{y_1} + pdx} = Ce^{-2\ln|y_1|}e^{-\int pdx} = Crac{1}{y_1^2}e^{-\int pdx}$$

Es suficiente encontrar sólo una función v, de allí podemos tomar C = 1.

$$w(x) = \frac{1}{y_1^2} e^{-\int p dx} \Longrightarrow v(x) = \int \frac{1}{y_1^2} e^{-\int p dx} dx$$
 (8)

#### REDUCCCIÓN DE ORDEN

Otra manera de testear la independencia lineal de dos funciones  $y_1$  e  $y_2$  es notar que si fueran linealmente dependientes e  $y_1 \neq 0$  en un conjunto  $J \subset I$  entonces  $y_2/y_1$  sería constante. Luego uno chequearía independencia si comprobase que  $y_2/y_1$  no es constante en algún subdominio  $J \subset I$ . En el caso anterior  $y_2/y_1 = v$ , luego deberíamos tener v no constante sobre algún subconjunto J. Pero v constante implicaría  $y_1^{-2}e^{-\int pdx}=0$  y esto claramente no ocurre. De modo que por el método anterior encontramos dos soluciones independientes.

#### TABLE OF CONTENTS

- Introducción
- 2 ESTRUCTURA DEL CONJUNTO DE SOLUCIONES
- REDUCCIÓN DE ORDEN
- 4 ECUACIONES HOMOGÉNEAS CON COEFICIENTES CONSTANTES
- 5 ECUACIÓN NO HOMOGÉNEA
  - Método coeficientes ideterminados
  - Método de variación de los parámetros
- 6 CONCLUSIONES
- APLICACIONES

# ECUACIONES HOMOGÉNEAS CON COEFICIENTES CONSTANTES

Consideramos la ecuación

$$y'' + py' + qy = 0, \quad p, q \in \mathbb{R}$$
 (9)

Propongamos una solución de la forma

$$y(x) = e^{\lambda x}, \quad \lambda \in \mathbb{C}$$

Reemplazando en la ecuación

$$(\lambda^2 + \lambda p + q)e^{\lambda x} = 0.$$

Se debe satisfacer la llamada ecuación característica

$$\lambda^2 + p\lambda + q = 0 \tag{10}$$

Tenemos tres casos acorde al valor de  $\Delta := p^2 - 4c$ 1)  $\Delta = p^2 - 4c > 0$ , raices reales distintas  $\lambda_1$ ,  $\lambda_2$ . Este es el caso más sencillo de todos, obtenemos las soluciones

$$y_1(x) = e^{\lambda_1 x}$$
 y  $y_2(x) = e^{\lambda_2 x}$ .

Para chequear la independencia

$$\frac{y_2}{v_1} = e^{(\lambda_2 - \lambda_1)x} \neq \text{cte.}$$

Luego

$$y(x, c_2, c_2) = c_1 e^{\lambda_1 x} + c_2 e^{\lambda_2 x}.$$
 (11)

es solución general

2) 
$$\Delta=p^2-4c<0$$
, raices complejas conjugadas  $\lambda_1=\mu+i\nu$ ,  $\lambda_2=\mu-i\nu$ ,  $\mu,\nu\in\mathbb{R}$ . Proponemos una solución de la forma

$$y(x)=e^{\mu x}v(x)$$

Hagamos los cálculos con SymPy

```
>>> from sympy import *
>>> x,p,q=symbols('x,p,q')
>>> y=Function('y')(x)
>>> v=Function('v')(x)
>>> y=exp(-p/2*x)*v
>>> ecua=v.diff(x,2)+p*v.diff(x)+g*v
>>> simplify(ecua/exp(-p/2*x))
-p**2*v(x)/4 + q*v(x) + Derivative(v(x), x, x)
```

Vale decir que v resuelve

$$-\frac{1}{4}(p^2-4q)v(x)+v''(x)=0.$$

Como  $-\frac{1}{4}(p^2-4q)>0$ , estamos en presencia de la ecuación del oscilador armónico.

# ECUACIONES HOMOGÉNEAS CON COEFICIENTES CONSTANTES

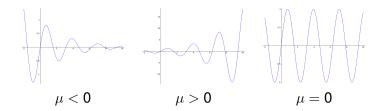
Recordar que si  $\nu=\sqrt{\frac{|p^2-4q|}{4}}$ , la solución general para v es

$$v(x) = C_1 \cos \nu x + C_2 \sin \nu x,$$

y de allí

$$y(x) = e^{\mu x} \left\{ C_1 \cos \nu x + C_2 \sin \nu x \right\} \tag{12}$$

# ECUACIONES HOMOGÉNEAS CON COEFICIENTES CONSTANTES



3) 
$$\Delta=p^2-4c=0$$
, raices iguales . Conocemos una solución  $y_1=e^{-\frac{p}{2}x}$ . Podemos hallar otra por el método de reducción de orden. Esto consiste en proponer otra solución de la forma  $y_2(x)=y_1(x)v(x)$  Dejemos que lo haga  $\mathrm{SymPy}$ 

```
>>> x,p=symbols('x,p')
>>> y = Function('y')(x)
>>> v=Function('v')(x)
>>> y=v*exp(-p/2*x)
\Rightarrow ecua=y.diff(x,2)+p*y.diff(x)+p**2/4*y
>>> ecuav=simplify(ecua/exp(-p/2*x))
>>> ecuav
Derivative (v(x), x, x)
>>> dsolve(ecuav, v)
v(x) == C1 + C2 \times x
```

La solución general para v es  $v = c_1 + c_2 x$ . Así el método mencionado proporciona la solución extra

$$y_2(x) = xe^{-\frac{\rho}{2}x}$$

#### TABLE OF CONTENTS

- Introducción
- 2 ESTRUCTURA DEL CONJUNTO DE SOLUCIONES
- 3 REDUCCIÓN DE ORDEN
- 4 ECUACIONES HOMOGÉNEAS CON COEFICIENTES CONSTANTES
- **5** ECUACIÓN NO HOMOGÉNEA
  - Método coeficientes ideterminados
  - Método de variación de los parámetros
- **6** CONCLUSIONES
- APLICACIONES

# ECUACIONES NO HOMOGÉNEAS. MÉTODO COEFICIENTES INDETERMINADOS

#### ECUACIÓN NO HOMOGÉNEA

$$\frac{d^2y}{dx^2} + p(x)\frac{dy}{dx} + q(x)y = r(x), \tag{13}$$

donde  $p, q, r \in C(I)$  y  $r \neq 0$ .

#### MÉTODO COEFICIENTES INDETERMINADOS

Consiste en buscar soluciones en la misma clase de funciones a la que pertenece r(x). Funciona de manera metódica sólo para algunos tipos de funciones r(x). Concretamente para r(x) combinación lineal de funciones polinómicas, exponenciales  $e^{\alpha x}$  o trigonométricas  $\cos \alpha x$  y  $\sin \alpha x$ . Lo vamos a ilustrar con ejemplos para cada caso.

### MÉTODO COEFICIENTES INDETERMINADOS. CASO $r(x) = e^{ax} Y a^2 + pa + q \neq 0.$

En esta situación se propone como solución una función de la forma  $y(x) = Ae^{ax}$ . Usamos SymPy para el cálculo

```
>>> x,p,q,a,A=symbols('x,p,q,a,A')
>>> v=A*exp(a*x)
>>> ecua=y.diff(x,2)+p*y.diff(x)+q*y-exp(a*x)
>>> ecua=simplify(ecua/exp(a*x))
>>> ecua
A*a**2 + A*a*p + A*q - 1
>>> solve(ecua,A)
[1/(a**2 + a*p + q)]
```

Si  $a^2 + pa + q \neq 0$ , encontramos la solución particular

$$y(x) = \frac{1}{(a^2 + pa + q)}e^{ax}.$$

### MÉTODO COEFICIENTES INDETERMINADOS. CASO

000000000000000000000

### $\overline{r(x)} = e^{ax} \overline{Y a^2 + pa + q} = 0$

En esta situación diremos que la ecuación está en resonancia. Más generalmente, diremos que se presenta resonancia cuando r(x) es solución del problema homogéneo. Propongamos como solución  $y(x) = Axe^{ax}$ . Hagamos los cálculos con SymPy.

```
>>> x,p,q,a,A=var('x,p,q,a,A')
>>> v=A*x*exp(a*x)
>>> ecua=v.diff(x,2)+p*v.diff(x)+q*v-exp(a*x)
>>> ecua=simplifv(ecua/exp(a*x))
>>> ecua
A*a*(a*x + 2) + A*p*(a*x + 1) + A*q*x - 1
>>> ecua.subs(q,-a**2 - a*p).simplify()
2*A*a + A*p - 1
```

Luego, si  $2a + p \neq 0$ ,  $y(x) = \frac{1}{2a + p} xe^{ax}$  resuelve el problema.

### MÉTODO COEFICIENTES INDETERMINADOS. CASO $r(x) = e^{ax}, a^2 + pa + q = 0 \text{ Y } 2a + p = 0$

Si 2a + p = 0, como también  $a^2 + pa + q = 0$ , tenemos que aes una raíz doble de la ecuación  $\lambda^2 + p\lambda + q = 0$ . En este caso, proponemos como solución  $y(x) = Ax^2e^{ax}$ .

```
>>> x,p,q,a,A=var('x,p,q,a,A')
>>> y=A*x**2*exp(a*x)
>>> ecua=y.diff(x,2)+p*y.diff(x)+q*y-exp(a*x)
>>> ecua=simplify(ecua/exp(a*x))
>>> ecua
A*p*x*(a*x + 2) + A*q*x**2 + A*(a**2*x**2 + 4*a*x + 2) - 1
\Rightarrow ecua.subs([(q,-a**2 - a*p) , (p,-2*a)]).simplify()
2 * A - 1
```

Hay que tomar 
$$y(x) = \frac{1}{2}x^2e^{ax}$$

# MÉTODO COEFICIENTES INDETERMINADOS. CASO $r(x) = \operatorname{sen} bx$

#### Proponemos

$$y(x) = A\cos x + B\sin x,$$

como candidato a solución.

```
>>> x,p,q,a,b,A,B=var('x,p,q,a,b,A,B')
>>> y=A*cos(b*x)+B*sin(b*x)
>>> ecua=y.diff(x,2)+p*y.diff(x)+q*y-sin(b*x)
>>> ecua.simplify()
-b**2*(A*cos(b*x) + B*sin(b*x)) - b*p*(A*sin(b*x) -
B*cos(b*x)) + q*(A*cos(b*x) + B*sin(b*x)) - sin(b*x)
```

La expresión en el miembro de la izquierda es una combinación lineal de las funciones cos *bx* y sen *bx*. Como estas funciones son linealmente independientes debemos tener que los coeficientes en la combinación lineal deben ser cero.

La expresión en el miembro de la izquierda es una combinación lineal de las funciones cos bx y sen bx. Como estas funciones son linealmente independientes debemos tener que los coeficientes en la combinación lineal deben ser cero

```
>>> ecua.expand().coeff(sin(b*x))
-A*b*p - B*b**2 + B*q - 1
>>> ecua.expand().coeff(cos(b*x))
-A*b**2 + A*a + B*b*p
```

Obtenemos un sistema de ecuaciones

$$\begin{cases}
-Abp - (b^2 - q)B = 1 \\
Bbp - (b^2 - q)A = 0
\end{cases}$$
(14)

Para que el sistema tenga solución la matriz de coeficientes debe ser no singular

$$0 
eq \det egin{pmatrix} -bp & -(b^2-q) \ -(b^2-q) & bp \end{pmatrix} = -(b^2p^2+(b^2-q)^2)$$

Podemos suponer  $b \neq 0$ , de lo contrario la ecuación hubiese sido homogénea. entonces la condición de arriba ocurre si y sólo si  $p \neq 0$  o  $b^2 \neq q$ . En esa situación encontraremos una solución de la forma

$$y(x) = A\cos bx + B \sin bx,$$

donde A y B resuelven (14).

### MÉTODO COEFICIENTES INDETERMINADOS. CASO r(x) = sen bx con Resonancia

Cuando p = 0 y  $b^2 = q$  el sistema (14) puede no tener solución. Notar que en este caso la ecuación queda

$$y'' + b^2 y = \operatorname{sen} bx$$

Es una ecuación de un oscilador armónico no homogénea. Habíamos visto que justamente  $r(x) = \operatorname{sen} bx$  es una solución del problema homogéno. Nuevamente estamos en una situación de resonancia. Como en casos anteriores hay que proponer como solución

$$y(x) = x (A\cos x + B\sin x),$$

# MÉTODO COEFICIENTES INDETERMINADOS. CASO $r(x) = \operatorname{sen} bx$ CON RESONANCIA

```
>>> x,b,A,B=symbols('x,b,A,B')
>>> y=x*(A*cos(b*x)+B*sin(b*x))
>>> ecua=y.diff(x,2)+b**2*y-sin(b*x)
>>> eq1=ecua.expand().coeff(sin(b*x))
>>> eq2=ecua.expand().coeff(cos(b*x))
>>> H=solve([eq1,eq2],[A,B])
>>> H
{B: 0, A: -1/(2*b)}
>>> y.subs(H)
-x*cos(b*x)/(2*b)
```

Encontramos la solución general

$$y(x)=-\frac{x}{2b}\cos bx.$$

El caso donde  $r(x) = \cos bx$  se trata de manera completamente similar.

# MÉTODO COEFICIENTES INDETERMINADOS. CASO r(x) POLINOMIO

Hay que proponer como solución un polinomio, en primera instancia, del mismo grado. Invocando SAGE.

```
>>> x,b,A,B=symbols('x,b,A,B')
>>> y=x*(A*cos(b*x)+B*sin(b*x))
>>> ecua=y.diff(x,2)+b**2*y-sin(b*x)
>>> eq1=ecua.expand().coeff(sin(b*x))
>>> H=solve([eq1,eq2],[A,B])
>>> H
{B: 0, A: -1/(2*b)}
>>> y.subs(H)
-x*cos(b*x)/(2*b)
```

Encontramos las soluciones

$$\begin{aligned} b_0 &= \frac{a_0 q^3 - 6 \, a_3 p^3 - (a_1 p + 2 \, a_2) q^2 + 2 \, \big( a_2 p^2 + 6 \, a_3 p \big) \, q}{q^4}, \\ b_1 &= \frac{a_1 q^2 + 6 \, a_3 p^2 - 2 \, (a_2 p + 3 \, a_3) q}{q^3}, \\ b_2 &= \frac{a_2 q - 3 \, a_3 p}{q^2}, \\ b_3 &= \frac{a_3}{q} \end{aligned}$$

que tienen sentido solo cuando  $q \neq 0$ .

# MÉTODO COEFICIENTES INDETERMINADOS. CASO r(x) POLINOMIO Y RESONANCIA

El caso q=0 es una forma de resonancia. Puede ser tratado como las anteriores resonancias, pero notando que la ecuación se reduce a y''+py'=r conviene tomar v=y' como nueva variable dependiente y reducir la ecuación a una de primer orden. Por último señalemos que si deseamos resolver un problema de la forma

$$L[y] \equiv y'' + py' + qy = r_1(x) + \cdots + r_n(x),$$

donde las funciones  $r_i$  son de alguna de las formas descriptas en los casos previos, entonces la linealidad de L implica que, si  $y_i$  resuelve  $L[y_i] = r_i$ ,  $y = y_1 + \cdots + y_n$  resuelve la ecuación deseada.

### MÉTODO VARIACIÓN DE LOS PARÁMETROS

Queremos resolver la ecuación

$$y''(x) + p(x)y'(x) + q(x)y(x) = r(x).$$
 (15)

Supongamos que contamos con un par de soluciones  $y_1$ ,  $y_2$  linealmente independientes de la ecuación homogénea asociada

$$y''(x) + p(x)y'(x) + q(x)y(x) = 0.$$
 (16)

El método de variacion de los parámetros consiste en proponer una solución de la forma

$$y(x) = c_1(x)y_1(x) + c_2(x)y_2(x).$$
 (17)

### MÉTODO VARIACIÓN DE LOS PARÁMETROS

Hay dos funciones incognitas  $c_1$  y  $c_2$ , pero sólo una ecuación. Tendremos por esto libertad de introducir otra condición que consideremos conveniente. Tenemos

$$y' = c'_1 y_1 + c_1 y'_1 + c'_2 y_2 + c_2 y'_2.$$

Pidamos que

$$c_1'y_1 + c_2'y_2 = 0. (18)$$

Supuesta esta igualad

$$y' = c_1 y_1' + c_2 y_2'.$$

Derivando

$$y'' = c_1' y_1' + c_2' y_2' + c_1 y_1'' + c_2 y_2''.$$

#### Entonces

$$r(x) = y'' + py' + qy$$

$$= c'_1 y'_1 + c'_2 y'_2 + c_1 y''_1 + c_2 y''_2 + p(c_1 y'_1 + c_2 y'_2) + q(c_1 y_1 + c_2 y_2)$$

$$= c_1 (y''_1 + py'_1 + qy_1) + c_2 (y''_2 + py'_2 + qy_2) + c'_1 y'_1 + c_2 y'_2$$

$$= c'_1 y'_1 + c'_2 y'_2$$

Esta ecuación junto a (18) nos dan el sistema

$$\begin{cases}
c'_1 y_1 + c'_2 y_2 = 0 \\
c'_1 y'_1 + c'_2 y'_2 = r
\end{cases}$$
(19)

Las incognitas son  $c_1'$  y  $c_2'$ . El determinante de la matriz de coeficientes es precisamente el Wronskiano W de las soluciones  $y_1$  e  $y_2$ , por la suposición de independencia  $W \neq 0$  y por lo tanto el sistema tiene solución única.

### Se tiene

$$c_1' = -\frac{\det\begin{pmatrix}0 & y_2\\ r & y_2'\end{pmatrix}}{W} = -\frac{ry_2}{W}$$

У

$$c_2' = -\frac{\det\begin{pmatrix} y_1 & 0 \\ y_1' & r \end{pmatrix}}{W} = \frac{ry_1}{W}$$

### MÉTODO VARIACIÓN DE LOS PARÁMETROS

#### En consecuencia

$$c_1 = -\int \frac{ry_2}{W} dx \tag{20}$$

У

$$c_2 = \int \frac{ry_1}{W} \tag{21}$$

Usando estas fórmulas y (17) obtenemos una solución particular del sistema. La solución general es la suma de la particular más una solución general del homogéneo. Esta última solución general se escribe como una combinación lineal genérica entre  $y_1$  e  $y_2$ .

### MÉTODO VARIACIÓN DE LOS PARÁMETROS

```
Ejemlo Resolver el siguiente pvi y'' + y = \csc x, y(\frac{\pi}{2}) = 0 y
y'(\frac{\pi}{2}) = 1.
```

```
sage: x=var('x')
sage: y1=sin(x)
sage: v2 = cos(x)
sage: W=y1*y2.diff()-y1.diff()*y2
sage: W.simplify_full() #chequeamos independencia
-1
sage: r=csc(x)
sage: y = (r * y1/W) .integral (x) * y2 - (r * y2/W) .integral (x) * y1 #formula
sage: V
-x*\cos(x) + \log(\sin(x))*\sin(x)
sage: c1,c2=var('c1,c2')
sage: z=y+c1*y1+c2*y2 #solucion general
sage: (z.diff(x,2)+z-r).simplify_trig()
sage: #resolvemos pvi
sage: C=solve([z(x=pi/2)==0,z.diff(x).subs(x=pi/2)==1],[c1,c2])
sage: C
[[c1 == 0, c2 == 1/2*pi - 1]]
sage: A, B=C[0]
sage: y=z.subs_expr(A,B)
sage: y
1/2*(pi - 2)*cos(x) - x*cos(x) + log(sin(x))*sin(x)
sage: y(x=pi/2)
```

#### TABLE OF CONTENTS

- Introducción
- 2 ESTRUCTURA DEL CONJUNTO DE SOLUCIONES
- 3 REDUCCIÓN DE ORDEN
- 4 ECUACIONES HOMOGÉNEAS CON COEFICIENTES CONSTANTES
- 5 ECUACIÓN NO HOMOGÉNEA
  - Método coeficientes ideterminados
  - Método de variación de los parámetros
- **6** CONCLUSIONES
- APLICACIONES

#### **CONCLUSIONES**

- Si podemos encontrar dos soluciones linealmente independientes de una ecuación lineal homogénea de segundo orden, tenemos la solución general a traves de combinaciones lineales.
- Si tenemos una solución no trivial de una ecuación lineal homogénea de segundo orden podemos hallar otra por el método de reducción de orden.
- Podemos resolver completamente una ecuación lineal homogénea de segundo orden con coeficientes constantes.
- Podemos resolver algunos problemas no homogéneos por el método de coeficientes indeterminados.
- Si conocemos las soluciones del problema homogéneo podemos resolver, en teoría, el no homogéneno para cualquier r(x) por el método de variación de los parámetros

### TABLE OF CONTENTS

- Introducción
- 2 ESTRUCTURA DEL CONJUNTO DE SOLUCIONES
- 3 REDUCCIÓN DE ORDEN
- 4 ECUACIONES HOMOGÉNEAS CON COEFICIENTES CONSTANTES
- 5 ECUACIÓN NO HOMOGÉNEA
  - Método coeficientes ideterminados
  - Método de variación de los parámetros
- **6** CONCLUSIONES
- APLICACIONES

### APLICACIONES. VIBRACIONES MECÁNICAS

**Problema:** Estudiar el movimiento de un resorte (cómo el de la unidad anterior) pero suponer que además de actuar sobre la masa la fuerza elástica del resorte, tenemos una fuerza de fricción debida ala resistencia del medio. Por la acción de esta fuerza. se dice que es un sistema resorte-masa amortiguado. Además suponemos que hay otra fuerza F externa y que sólo depende de t. Por ejemplo si el resorte se colocase verticalmente y se dejase suspendida la masa, F sería la fuerza de gravedad. Si la masa estuviese hecha de metal, F podría ser una fuerza provista por un imán. Por la acción de esta fuerza el sistema se dice forzado. Por consiguiente el sistema completo, con la acción de las tres fuerzas, se denomina un sistema resorte-masa, amortiguado y forzado.

### APLICACIONES. VIBRACIONES MECÁNICAS

La fuerza elástica del resorte se modeliza con la Ley de Hooke. Para la amortiguación, supongamos que su módulo es proporcional a la velocidad de la masa. La constante de proporcionalidad c se llama coeficiente de viscosidad. La dirección y sentido de la fuerza amortiguadora es siempre contraria al movimiento. Por el principio de conservación de la energía, vemos que la fuerza de amortiguación siempre realiza un trabajo W negativo, por consiguiente hace perder energía cinética. De la fuerza externa F no sabemos nada en principio. Por todo lo expuesto, si ponemos un sistema de coordenadas con origen en la posición de equilibrio del sistema masa-resorte y si x(t) es la posición de la masa en el momento t, la ecuación que gobierna el sistema masa-resorte con amortiquación y forzamiento es

$$mx''(t) = -kx(t) - cx'(t) + F(t)$$
 (22)

Escribamos la ecuación (22) de la siguiente froma

$$x''(t) + 2\mu x'(t) + \omega^2 x = 0 \qquad \mu := \frac{c}{2m}, \omega := \sqrt{\frac{k}{m}}. \tag{23}$$

Las raíces de la ecuación característica son

$$\lambda_{1,2} = -\mu \pm \sqrt{\Delta}, \quad \Delta := \mu^2 - \omega^2$$

**Caso**  $\Delta > 0$ . Aquí la viscocidad es "grande" relativa ala rigidez k. Se dice que el sistema está sobreamortiguado. En este caso tenemos dos soluciones linealmente independientes y la solución general es de la forma

$$x(t) = c_1 e^{\lambda_1 t} + c_2 e^{\lambda_2 t}$$

Notar que  $\lambda_1, \lambda_2 < 0$ .

Supongamos que el sistema masa-resorte parte del resposo x'(0) = 0 y de una posición indeterminada  $x_0$ . Resolvamos este pvi

```
sage: lambda1,lambda2=var('lambda1,lambda2')
sage: t=var('t')
sage: x=c1*e^(lambda1*t)+c2*e^(lambda2*t)
sage: x0=var('x0')
sage: C=solve([x(t=0)==x0,x.diff(t).subs(t=0)==0],
....[c1,c2],solution_dict=True)
sage: C
[{c2: lambda1*x0/(lambda1 - lambda2), c1: -lambda2*x0/(lambda1 - lambdasage: x=x.subs(C[0])
sage: x.show()
sage: x.show()
sage: latex(x)
-\frac{\lambda_{2} x_{0} e^{\left(\lambda_{1} t right)}}{\lambda_{1} - lambda_{1} - lambda_{2} t right)}}{\lambda_{1} - lambda_{2} t right)}}{\lambda_{1} - lambda_{2} t right)}{\lambda_{1} - lambda_{2} t right)}{\lambda_{1} - lambda_{2} t right)}{\lambda_{1} - lambda_{2} t right)}{\lambda_{2} + lambda_{2} t right)}{\lambda_
```

$$x(t) = x_0 \left\{ \frac{\lambda_1 e^{\lambda_2 t}}{\lambda_1 - \lambda_2} - \frac{\lambda_2 e^{\lambda_1 t}}{\lambda_1 - \lambda_2} \right\}$$
 (24)

La masa podría haber pasado por la posición de equilibrio sólo en el pasado puesto que x(t) = 0 cuando

$$t = \frac{1}{\lambda_1 - \lambda_2} \ln \frac{\lambda_1}{\lambda_2} < 0$$

```
sage: x=x.subs({lambda1:-1,lambda2:-2,x0:1})
sage: x.plot((x,0,10))
```

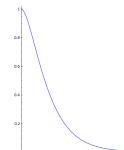


FIGURA: Masa-resorte sobreamortiguado

**Caso**  $\Delta=0$ . En esta situación se dice que hay amortiguación crítica. Las raíces son iguales  $\lambda_1=\lambda_2=-\mu$ . Sabemos que

$$x_1(t) = c_1 e^{-\mu t} + c_2 t e^{-\mu t} = e^{-\mu t} \{ c_1 + c_2 t \}$$
 (25)

```
sage: c1,c2=var('c1,c2')
sage: mu=var('mu')
sage: t=var('t')
sage: x=e^(-mu*t)*(c1+c2*t)
sage: x0=var('x0')
sage: C=solve([x(t=0)==x0,x.diff(t).subs(t=0)==0],[c1,c2],solution_dic
sage: C
[{c2: mu*x0, c1: x0}]
sage: x=x.subs(C[0]).subs({mu:.1,x0:1})
sage: x.plot((x,0,100))
```

**Caso**  $\Delta < 0$ . Caso subamortiguado,  $\lambda_{1,2} = -\mu \pm \nu i$  con  $\nu = \sqrt{|\Delta|} = \sqrt{|\omega^2 - \mu^2|}$ . La solución general viene dada por

sage: c1,c2=var('c1,c2')

$$x(t) = e^{-\mu t} \{ c_1 \cos \nu t + c_2 \sin \nu t \}$$
 (26)

```
sage: mu=var('mu')
sage: nu=var('nu')
sage: x0=var('x0')
sage: x=e^(-mu*t)*(c1*cos(nu*t)+c2*sin(nu*t))
sage: t=var('t')
sage: C=solve([x(t=0)==x0,x.diff(t).subs(t=0)==0],[c1,c2],solution_dic
sage: x=x.subs(C[0]).subs([mu:.1,nu:4,x0:1])
sage: x.plot((x,0,100))
```



FIGURA: Masa-resorte subamortiguado

Se suele escribir la ecuación (26) de otra forma. Expresemos el vector  $(c_1, c_2)$  en coordenadas polares.

$$c_1 = \rho \cos \alpha, \quad c_2 = \rho \sin \alpha.$$

Entonces

$$x(t) = e^{-\mu t} \left\{ c_1 \cos \nu t + c_2 \sin \nu t \right\} = \rho e^{-\mu t} \cos(\nu t - \alpha).$$

Llamaremos este régimen movimiento cuasi-oscilatorio. Se ejecutan vibraciones que se van amortiguando de frecuencia

$$f=rac{1}{ ext{periodo}}=rac{
u}{2\pi}, \quad 
u=\sqrt{\omega^2-\mu^2}=\sqrt{\left(rac{k}{m}
ight)^2-\left(rac{c}{2m}
ight)^2}.$$

En lugar de la frecuencia se suele considerar la frecuencia angular que se define como  $2\pi f$ . La ventaja de esta definición es que la frecuencia ángular de la función de arriba es  $\nu$ .

**Ejercicio:** En cualquiera de las situaciones descriptas,  $x(t) \to 0$  y  $x'(t) \to 0$ , cuando  $t \to \infty$ . Es decir, la masa se va deteniendo.

Vamos a considerar una fuerza externa oscilatoria de frecuencia angular  $\omega_0$  y amplitud  $F_0$ . Tenemos que resolver

$$x''(t) + \omega^2 x(t) = F_0 \cos(\omega_0 t).$$
 (27)

Usaremos el método de coeficientes indeterminados y SAGE. Antes, recordar que si  $\omega=\omega_0$  estamos en resonancia. Tendremos que considerar ese caso por separado. Supongamos pues  $\omega\neq\omega_0$ . El siguiente código se puede encontrar en la carpeta scripts del repositorio GitHub de esta materia. El script se denomina

osc\_arm\_forz\_noamort.sage

```
t,omega,omega0,F0=var('t,omega,omega0,F0')
A,B=var('A,B')
x=A*cos(omega0*t)+B*sin(omega0*t)
eq=x.diff(t,2)+omega^2*x=F0*cos(omega0*t)
eqL1=eq.coefficient(sin(omega0*t))
eqL2=eq.coefficient(cos(omega0*t))
matrix([[eqL1.coefficient(A),eqL1.coefficient(B)],\
[eqL2.coefficient(A),eqL2.coefficient(B)]]).det().show()
SolAB=solve([eqL1,eqL2],[A,B],solution_dict=True)
show(x)
x=x.subs(SolAB[0])
show(x)
print(latex(x))
```

Notar que el determinante del sistema de ecuaciones algebraicas es  $-(\omega-\omega_0)^2$ . Luego la matriz es no singular sólo en no resonancia. La solución general del problema es la solución particular que acabamos de obtener más una solución general del homogéneo que sabemos es una combinación lineal generica entre  $\cos \omega t$  y  $\sin \omega t$ .

$$x(t) = \frac{F_0 \cos(\omega_0 t)}{\omega^2 - \omega_0^2} + c_1 \cos(\omega t) + c_2 \sin(\omega t). \tag{28}$$

Como ya hemos visto, considerando las coordenadas polares  $\rho$  y  $\alpha$  de  $c_1, c_2$ ) podemos reescribir la solución

$$x(t) = \frac{F_0 \cos(\omega_0 t)}{\omega^2 - \omega_0^2} + \rho \cos(\omega t - \alpha)$$

Vemos que el movimiento es la superposición de dos movimientos oscilatorios de frecuencias  $\omega$ , que se denomina la frecuencia natural del resorte, y  $\omega_0$  que se denomina frecuencia impresa.

#### Resolvamos el pvi

$$\begin{cases} x''(t) + \omega^2 x(t) = F_0 \cos(\omega_0 t), \\ x'(0) = x(0) = 0 \end{cases}$$

```
sage: t,omega,omega0,F0,rho,alpha=var('t,omega,omega0,F0,rho,alpha')
sage: x=F0/(omega^2-omega0^2)*cos(omega0*t)+rho*cos(omega*t-alpha)
sage: assume(-pi<alpha, alpha<2*pi)
sage: solve([x(t=0)==0,x.diff(t).subs(t=0)==0],[rho,alpha])
[omega*rho*sin(alpha) == 0, rho*cos(alpha) + F0/(omega^2 - omega0^2) =
sage: x0=x(alpha=0)
sage: sol=solve([x0(t=0)==0,x0.diff(t).subs(t=0)==0],rho,\
solution_dict=True)
sage: x0=x0.subs(sol[0])
sage: x0.factor().show()</pre>
```

$$x(t) = -\frac{F_0 \cos(\omega t)}{\omega^2 - \omega_0^2} + \frac{F_0 \cos(\omega_0 t)}{\omega^2 - \omega_0^2}$$

Ahora usemos la identidad  $\cos(a-b)-\cos(a+b)=2\sin a\sin b$ ,  $\cos a=\frac{1}{2}(\omega+\omega_0)$  y  $b=\frac{1}{2}(\omega-\omega_0)$ . Deducimos

$$x(t) = \frac{2F_0}{\omega^2 - \omega_0^2} \operatorname{sen}(\omega - \omega_0) t \operatorname{sen}(\omega + \omega_0) t.$$
 (29)

Esta expresión la podemos ver como una onda de frecuencia grande  $\omega + \omega_0$  modulada por una de frecuencia chica  $\omega - \omega_0$ .

```
sage: x1=x0.subs({F0:1,omega:1,omega0:.9})
sage: x1.plot(x,0,200)
```



Calculemos el límite  $\lim_{\omega_0 \to \omega} x(t)$ ,

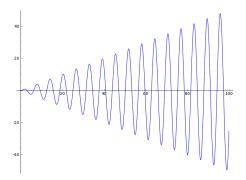
```
sage: limit(x0,omega0=omega)
1/2*F0*t*sin(omega*t)/omega
```

$$x(t) = \frac{F_0 t \sin(\omega t)}{2\omega}$$

El caso  $\omega=\omega_0$  es el caso con resonancia, que debemos resolver como fue indicado en la página 42, esto es proponiendo como solución  $y(x)=x\,(A\cos x+B\sin x)$ . El siguiente código sage muestra que la solución es la misma función que la obtenida por el proceso de límite de los casos sin resonancia.

```
t,omega,F0=var('t,omega,F0')
A,B=var('A,B')
x=t*(A*cos(omega*t)+B*sin(omega*t))
eq=x.diff(t,2)+omega^2*x-F0*cos(omega*t)
eqL1=eq.coefficient(sin(omega*t))
eqL2=eq.coefficient(cos(omega*t))
```

Se producen "vibraciones" no acotadas.



Ver la notebook batido.sws. En la wiki Hearing a trigonometric identity se puede escuchar ondas sonoras con los fenómenos de resonancia y batido.

Vamos a considerar una fuerza externa oscilatoria de frecuencia  $\omega_0$  y amplitud  $F_0$ . Tenemos que resolver

$$x''(t) + 2\mu x'(t) + \omega^2 x(t) = F_0 \cos(\omega_0 t). \tag{30}$$

```
t,mu,omega,omega0,F0=var('t,mu,omega,omega0,F0')
A,B=var('A,B')
x=A*cos(omega0*t)+B*sin(omega0*t)
eq=x.diff(t,2)+2*mu*x.diff(t)+omega^2*x-F0*cos(omega0*t)
eqL1=eq.coefficient(sin(omega0*t))
eqL2=eq.coefficient(cos(omega0*t))
CoefSis=matrix([[eqL1.coefficient(A),eqL1.coefficient(B)],[eqL2.coeffishow(CoefSis.det())
SolAB=solve([eqL1,eqL2],[A,B],solution_dict=True)
x=x.subs(SolAB[0])
show(x)
```

$$x(t) = \frac{2 F_0 \mu \omega_0 \sin(\omega_0 t)}{\omega^4 + \omega_0^4 + 2 (2 \mu^2 - \omega^2) \omega_0^2} + \frac{(F_0 \omega^2 - F_0 \omega_0^2) \cos(\omega_0 t)}{\omega^4 + \omega_0^4 + 2 (2 \mu^2 - \omega^2) \omega_0^2}$$

(31)

Es un movimiento oscilatorio de frecuencia angular  $\omega_0$ . Podemos escribir  $x(t) = \rho \cos(\omega_0 t - \alpha)$ , donde  $(\rho, \alpha)$  son las coordenadas polares de (A, B). En particular  $\rho = \sqrt{A^2 + B^2}$ Recurrimos nuevamente a SAGE

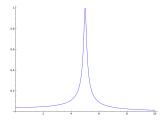
sage: rho=sqrt(A\*\*2+B\*\*2).subs(SolAB[0]).simplify\_full() sage: show (rho)

$$\rho(\omega_0) = \frac{F_0}{\sqrt{4 + 4 + 2(9 + 2) \cdot 2}} = \frac{F_0}{\sqrt{(2 + 2)^2 + 4 \cdot 2 \cdot 2}}$$

$$\alpha = \operatorname{atan2}\left(\omega^2 - \omega_0^2, 2\,\mu\omega_0\right)$$

En una consola de sage entrar atan2? para averiguar que función es atan2. Grafiquemos la función  $\rho(\omega_0)$  para  $\omega=5$  y  $\mu=0,1$ .

```
\textbf{sage:} \hspace{0.1cm} \texttt{plot(rho.subs(\{F0:1, mu:.1, omega:5\}, (omega0, 0, 10)))} \\
```



La función tiene un notorio máximo cerca de  $\omega_0=5$ . Seguramente es debido a la aparición de resonancias. Hallemos el punto de máximo exacto.

```
sage: sol=solve(rho.diff(omega0),omega0)
sage: sol
[omega0 == -sqrt(-2*mu^2 + omega^2), omega0 == sqrt(-2*mu^2 + omega^2)
sage: rho.diff(omega0,2).subs(sol[1]).simplify_full().show()
```

Si  $2\mu^2 < \omega$  tendremos un máximo (en realidad un máximo local) en  $\omega_0 = \sqrt{-2\,\mu^2 + \omega^2}$ . En el ejemplo que graficamos el máximo ocurre en

```
sage: sol[1].rhs().subs({mu:.1,omega:5})
4.99799959983992
```

Vale decir, un oscilador armónico en reposo es más sensible a exitaciones en ciertas frecuencias, aproximadamente la frecuencia natural del resorte cuando el coeficiente de viscocidad  $c=2m\mu$  es chico. Esto es utilizado para diseñar

Hasta aquí hemos encontrado una solución particular del sistema no homogéneo. Para encontrar una solución general deberíamos adicionar a la particular que disponemos una solución general  $x_a(t)$  de la ecuación homogénea. La forma de esta solución general es de alguno de los tipos 26, 25 o 24. Sin embargo no nos importa ahora la fórmula explícita de estas soluciones, sino que nos interesa resaltar que tratese del tipo que se trate, se satisface que  $\lim_{t\to\infty} x_q(t) = 0$ . Por este motivo, vamos a decir que esta parte de la solución es transitoria. En cambio la solución que prevalece en el tiempo dada por (31) la denominaremos solución estacionaria.

Vamos a considerar ahora el problema del movimiento de un planeta, digamos la Tierra, de masa  $m_{\pm}$  alrededor del sol de masa  $m_{\mbox{\tiny $L$}}$ . Como  $m_{\mbox{\tiny $L$}}\gg m_{\mbox{\tiny $L$}}$  vamos a ignorar la fuerza que actúa sobre el Sol debido a la atracción gravitatoria de la Tierra. Esta suposición, aunque falsa, la hacemos por simplicidad. No obstante, con sólo un poco de trabajo, el caso más general se reduce al tratado aquí. Ver el trabajo final de la Lic. Matemática de Leopoldo Buri, para una deducción más cuidadosa. Vamos a suponer además que el movimiento del planeta se retringe a un plano. Esta afirmación es cierta y aunque su demostración es sencilla no la desarrollaremos aguí. Supongamos un sistema de coordenadas cartesianas sobre el plano en que se realiza el movimiento orbital del planeta. Asumimos el Sol en el origen de coordenadas y en reposo. Como no actúa fuerza sobre él, permanecerá en esa situación. Vamos a suponer que la posición de la Tierra es  $\overrightarrow{r}$ .

Los dos ingredientes básicos para derivar la leyes de movimiento del planeta son la Segunda Ley de Newton y la Ley Gravitación Universal. Ya hemos considerado ambas con anterioridad. Según la Ley de Gravitación Universal, la magnitud de la fuerza de gravedad es proporcional a  $\frac{m_{\downarrow} m_{\downarrow\downarrow}}{\sqrt{2}}$ , donde d es la distancia tierra-sol. A la constante de proporcionalidad la llamaremos, como es costumbre, G. La dirección de la fuerza gravitatoria es la de la recta que une los dos astros y el sentido es tal que la fuerza atrae los cuerpos. Vale decir, la dirección y sentido de la fuerza de gravedad vienen dados por el versor  $-\overrightarrow{r}/r$ , donde  $r=|\overrightarrow{r}|$ . Luego se debe satisfacer que

$$Gm_{\updownarrow}\frac{d^{2}\overrightarrow{r}}{dt^{2}}=-\frac{Gm_{\updownarrow}m_{\diamondsuit}}{r^{2}}\frac{\overrightarrow{r}}{r}=-Gm_{\updownarrow}m_{\diamondsuit}\frac{\overrightarrow{r}}{r^{3}}.$$

Es decir

$$\frac{d^2 \overrightarrow{r}}{dt^2} = -\mu \frac{\overrightarrow{r}}{r^3} \quad \text{donde } \mu := Gm_{\mathfrak{P}} \tag{32}$$

Esta ecuación se conoce como la ecuación de los dos cuerpos. Dado que esta ecuación entraña, a su vez, tres ecuaciones escalares, una por cada componente de  $\overrightarrow{r}$ , se nos presenta aquí un Sistema de Ecuaciones Diferenciales. No sabemos resolver sistemas de ecuaciones. No obstante vamos a ver como podemos reducir la ecuación anterior, mediante ingeniosos cambios de variables, a ecuaciones diferenciales que sabemos resolver.

Vamos a usar coordenadas polares  $(r, \theta)$  y los versores  $\overrightarrow{u}_r := (\cos \theta, \sin \theta)$  y  $\overrightarrow{u}_\theta := (-\sin \theta, \cos \theta)$ . Notar que  $\overrightarrow{u}_r \perp \overrightarrow{u}_\theta$  y por consiguiente  $\mathcal{B} := \{ \overrightarrow{u}_r, \overrightarrow{u}_\theta \}$  forma una base del espacio euclideano 2-dimensional. Usaremos este hecho para representar distintos vectores como combinación lineal de vectores de la base. Los cálculos, como es ya habitual, se los dejaremos a SAGE, pero esta vez usaremos SageT<sub>E</sub>X como interfaz de SAGE. SageT<sub>E</sub>X permite incrustar código y outputs de SAGE dentro de un archivo LATEX. Todos los cálculos que realizamos los pueden encontrar en el script 2 cuerpos. sage dentro de la carpeta scripts en el repositorio de GitHub que mantiene materiales de este curso. Ver el siguiente enlace https://github.com/fdmazzone/Ecuaciones Diferenciales

Primero declaramos las variables y asignamos los vectores  $\overrightarrow{u}_r$ ,  $\overrightarrow{u}_\theta$  y el vector  $\overrightarrow{r}$  al que llamamos pos.

```
t,mu=var('t,mu')
x=function('x',t)
y=function('y',t)
r=function('r',t)
theta=function('theta',t)
u_r=vector([cos(theta),sin(theta)])
u_theta=vector([-sin(theta),cos(theta)])
pos=(r*u_r).column()
```

Como vamos a necesitar representar vectores en la base  $\mathcal{B} = \{\overrightarrow{u}_r, \overrightarrow{u}_\theta\}$ , construímos una matriz con los vectores de la base en las columnas.

```
M=matrix([[cos(theta),-sin(theta)],\
[sin(theta),cos(theta)]])
```

#### Un poco de mecánica celeste

Demosle un vistazo a M

$$M:=k_2x+k_1.$$

Concretamente queremos representar el vector aceleración  $\overrightarrow{a} := \frac{d^2 \overrightarrow{\gamma}}{dt^2}$  en la base  $\mathcal{B}$ , para ello debemos resolver  $MX = \overrightarrow{a}$ , donde X y  $\overrightarrow{a}$  los asumimos vectores columna. Con SAGE lo hacemos en un periquete

```
sol=M.solve_right(pos.derivative(t,2))
a1=sol[0].simplify_full()
a2=sol[1].simplify_full()
```

Obtenemos asi las dos componetes de  $\overrightarrow{a}$ .

#### En la notación de SAGE

$$\overrightarrow{a} = \begin{pmatrix} \cos(\theta(t)) & -\sin(\theta(t)) \\ \sin(\theta(t)) & \cos(\theta(t)) \end{pmatrix} \\ \left( -r(t)D[0](\theta)(t)^2 + D[0,0](r)(t) \end{pmatrix}$$

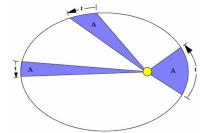
En la que nos gusta más

$$\overrightarrow{a} = \begin{pmatrix} \ddot{r} - r\dot{\theta}^2 \\ r\ddot{\theta} + 2\dot{r}\dot{\theta} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \ddot{r} - r\dot{\theta}^2 \\ \frac{1}{r}\frac{d}{dt}(r^2\dot{\theta}) \end{pmatrix}$$

El vector aceleración debe ser igual a la fuerza por unidad de masa  $-\mu \overrightarrow{r}/r^3$ . Notemos que esta fuerza es central, es decir tiene componente nula respecto al vector  $\overrightarrow{u}_{\theta}$ . Por consiguiente se debe satisfacer que

$$\frac{1}{r}\frac{d}{dt}\left(r^2\dot{\theta}\right)=0\Longleftrightarrow\exists h\in\mathbb{R}:\boxed{r^2\dot{\theta}=h}.$$

Hemos derivado la Segunda Ley de Kepler: El radio vector barre áreas iguales en tiempos iguales.



En la dirección radial  $\overrightarrow{u}_r$  la componente de la fuerza es  $-\mu/r^2$ . Es decir se satisface la ecuación

$$\ddot{r} - r\dot{\theta}^2 = -\frac{\mu}{r^2}$$

Notar que esta ecuación entraña dos incognitas r y  $\theta$ , pero  $\dot{\theta}$ puede ser remplazado por  $h/r^2$  por la segunda Ley de Kepler. Declaremos la variable h que juega un rol importante y reemplacemos  $\dot{\theta}$  en la ecuación

Resulta

$$(2D[0](r)(t)D[0](\theta)(t) + r(t)D[0,0](\theta)(t))$$

#### Un poco de mecánica celeste

Conseguimos una ecuación no lineal de segundo orden para r. De los métodos que hemos visto, ninguno se aplica a esta ecuación. El truco mágico consiste en considerar la nueva variable dependiente z=1/r y la nueva variable independiente  $\theta$ .

```
z=function('z',theta)

r=1/z

ed2=r.diff(t,2)+mu/r^2-h^2/r^3
```

#### Se obtiene

```
sage: ed2
-h^2*z(theta(t))^3 + mu*z(theta(t))^2 + 2*D
  [0](theta)(t)^2*D[0](z)(theta(t))^2/z(
  theta(t))^3 - D[0](theta)(t)^2*D[0, 0](z)(
  theta(t))/z(theta(t))^2 - D[0, 0](theta)(t
  )*D[0](z)(theta(t))/z(theta(t))^2
```

En la ecuación resultante, nuevamente aparece  $\dot{\theta}$  y además ahora aparece  $\ddot{\theta}$ . Tenemos que reemplazar  $\dot{\theta}$  por  $hz^2$  v  $\ddot{\theta}$  por  $\frac{d}{dt}hz^2$ .

```
theta2diff=(h*z^2).diff(t).
subs_expr(theta.diff(t) == h \times z^2)
ed3=ed2.subs_expr\
(theta.diff(t) == h \times z^2, theta.diff(t,2) == theta2di
ed4 = (ed3/z^2/h^2) \cdot expand()
```

Resulta

$$-\frac{h^2}{r(t)^3} + \frac{\mu}{r(t)^2} + D[0,0](r)(t)$$

La ecuación del oscilador armónico. Sabemos resolver esta ecuación v SAGE también!!

```
s=var('s')
ed5=ed4.subs expr(theta==s)
```

obtenemos

$$\frac{\mu}{h^2} - z(\theta(t)) - D[0,0](z)(\theta(t))$$

Ahora si escribimos  $k_1 = \rho \cos \omega$  y  $k_2 = -\rho \sin \omega$  y recordamos que z = 1/r, deducimos

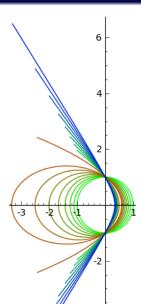
$$r = \frac{1}{\frac{\mu}{h^2} + \rho \operatorname{sen}(s - \omega)}$$

Llamando  $p = \frac{h^2}{\mu}$  y  $e = \frac{\rho h^2}{\mu}$ 

$$r = \frac{p}{1 + e \operatorname{sen}(s - \omega)} \tag{33}$$

**Ejercicio:** La ecuación (33) es la ecuación de una cónica con foco en el origen y excentricidad *e*. Recordemos que la variable *s* es el ángulo polar. Hagamos algunos gráficos

```
ListaGra=[]
for e in srange(0,.8,.1):
    ListaGra+=[polar_plot(1/(1+e*cos(s)),\
    (s,0,2*pi),rgbcolor=(e,1-e,0))]
    ListaGra+=[polar_plot(1/(1+cos(s)),\
    (s,-3*pi/4,3/4*pi),rgbcolor=(e,1-e,0))]
for e in srange(1.2,2,.1):
    ListaGra+=[polar_plot(1/(1+e*cos(s)),\
    (s,-0.65*pi,0.65*pi),rgbcolor=(0,2-e,e-1))]
gra=sum(ListaGra).show()
```



Hemos logrado encontrar r como función de  $\theta$ . Esto fue importante, de allí por ejemplo deducimos que las órbitas eran cónicas. No obstante no hemos logrado resolver aún el problema de los dos cuerpos (32), para ello deberíamos encontrar  $\overrightarrow{r}(t)$ , es decir poner a  $\overrightarrow{r}$  como función de t. Esto nos serviría para decir que punto de la órbita ocupa el planeta en un dado momento. Este problema no lo desarrollaremos aquí dado que su solución se aparta del tema de las ecuaciones diferenciales.