

del apunte de Guido Raggio

Medias esféricas. Fórmula de Kirchoff - Poisson.

3.6. Ondas en el espacio

El problema de Cauchy para la ecuación de ondas en d dimensiones espaciales

$$(19) \quad u_{tt} = c^2 \Delta u, \quad \text{en } \mathbb{R}^d \times [0, \infty)$$

consiste en encontrar soluciones $u(\mathbf{x}, t)$ de esta ecuación que cumplan

$$(20) \quad u(\mathbf{x}, 0) = \phi(\mathbf{x}), \quad u_t(\mathbf{x}, 0) = \psi(\mathbf{x})$$

donde los datos ϕ y ψ son funciones definidas en \mathbb{R}^d .

El caso unidimensional ($d = 1$) ya se ha discutido y la solución está dada por la fórmula de d'Alembert

$$(21) \quad u(x, t) = \frac{\phi(x + ct) + \phi(x - ct)}{2} + \frac{1}{2c} \int_{x-ct}^{x+ct} \psi(y) dy.$$

En lo que sigue obtendremos una fórmula análoga primero en el caso tridimensional ($d = 3$) y luego, por el método de reducción dimensional, la correspondiente fórmula bidimensional ($d = 2$).

3.6.1. Soluciones radiales en $d = 3$

Estudiamos la ec. de ondas (19) en $d = 3$ pero con condiciones iniciales radiales

$$u(\mathbf{r}) = \phi(|\mathbf{r}|), \quad u_t(\mathbf{r}, 0) = \psi(|\mathbf{r}|),$$

y buscamos soluciones que sean radiales, i.e., $u(\mathbf{r}, t) = v(|\mathbf{r}|, t)$. Con $r := |\mathbf{r}|$, la ec. diferencial es entonces

$$v_{tt} = c^2(v_{rr} + \frac{2}{r}v_r), \quad \text{en } [0, \infty) \times [0, \infty)$$

con condiciones iniciales $v(r, 0) = \phi(r)$, $v_t(r, 0) = \psi(r)$. La transformación¹⁰ $y(r, t) := rv(r, t)$ conlleva

$$y_{rr} = rv_{rr} + 2v_r, \quad y_{tt} = rv_{tt},$$

de modo que

$$(22) \quad y_{tt} = c^2 y_{rr}, \quad y(r, 0) = r\phi(r), \quad y_t(r, 0) = r\psi(r).$$

Pero si buscamos soluciones continuas y acotadas debemos imponer la condición de borde

$$(23) \quad y(0, t) = [rv(r, 0)]_{r=0} = 0 \quad (\text{acotada}) \checkmark$$

¹⁰De gran provecho en problemas que involucren el Laplaciano tridimensional. Por ejemplo: problemas de mecánica cuántica.

El problema para y es una ec. de ondas unidimensional pero para la semirecta \mathbb{R}^+ como dominio de la variable espacial. Extendemos la ecuación diferencial y las condiciones iniciales a todo \mathbb{R} y planteamos el problema

$$(24) \quad \xi_{tt} = c^2 \xi_{xx}, \quad \xi(x, 0) = x\tilde{\phi}(x), \quad \xi_t(x, 0) = x\tilde{\psi}(x),$$

donde $\tilde{\phi}$ y $\tilde{\psi}$ son ciertas extensiones de las funciones ϕ y ψ respectivamente a \mathbb{R} . Para acomodar nuestra condición de borde (23), pedimos que la solución ξ sea espacialmente impar, o sea: $\xi(-x, t) = -\xi(x, t)$. En tal caso $\xi(0, t) = 0$ y la restricción de $\xi(\cdot, t)$ a \mathbb{R}^+ nos da una solución $y(r, t) = \xi(r, t)$ del problema de Cauchy (22) con la condición (23). Pero ¿que tomamos como extensiones de las condiciones iniciales ϕ y ψ ? Si ξ ha de ser espacialmente impar entonces para $x < 0$

$$x\tilde{\phi}(x) = \xi(x, 0) = -\xi(|x|, 0) = -|x|\phi(|x|) = x\phi(|x|);$$

y como ξ_t también resulta espacialmente impar¹¹, siempre para $x < 0$

$$x\tilde{\psi}(x) = \xi_t(x, 0) = -\xi(|x|, 0) = -|x|\psi(|x|) = x\psi(|x|).$$

Pero entonces obtenemos que las extensiones $\tilde{\phi}$ y $\tilde{\psi}$ son las extensiones pares de las funciones ϕ y ψ a \mathbb{R} . Rescribimos el problema (24)

$$\xi_{tt} = c^2 \xi_{xx}, \quad \xi(x, 0) = x\phi(|x|), \quad \xi_t(x, 0) = x\psi(|x|),$$

cuya solución –dada por la fórmula de d'Alembert– conocemos. Obtenemos así (restringiéndonos a $x \geq 0$)

$$y(r, t) = \frac{(r+ct)\phi(r+ct) + (r-ct)\phi(|r-ct|)}{2} + \frac{1}{2c} \int_{r-ct}^{r+ct} y\psi(|y|) dy.$$

Procesamos el segundo sumando. Si $r-ct \leq 0$ entonces

$$\int_{r-ct}^{r+ct} y\psi(|y|) dy = \int_{r-ct}^0 y\psi(|y|) dy + \int_0^{r+ct} y\psi(y) dy,$$

y la primera integral es

$$\int_{r-ct}^0 y\psi(-y) dy = - \int_0^{ct-r} s\psi(s) ds = - \int_0^{|r-ct|} s\psi(s) ds,$$

de modo que

$$\int_{r-ct}^{r+ct} y\psi(|y|) dy = - \int_0^{|r-ct|} y\psi(y) dy + \int_0^{r+ct} \psi(y) dy = \int_{|r-ct|}^{r+ct} y\psi(y) dy.$$

¹¹ $\xi_t(-x, t) = \lim_{h \rightarrow 0} \frac{\xi(-x, t+h) - \xi(-x, t)}{h} = - \lim_{h \rightarrow 0} \frac{\xi(x, t+h) - \xi(x, t)}{h} = -\xi_t(x, h).$

Cuando $r - ct \geq 0$ tenemos $r - ct = |r - ct|$; luego, en ambos casos,

$$\int_{r-ct}^{r+ct} y\psi(|y|) dy = \int_{|r-ct|}^{r+ct} y\psi(y) dy ,$$

y por ende

$$(25) \quad y(r, t) = \frac{(r + ct)\phi(r + ct) + (r - ct)\phi(|r - ct|)}{2} + \frac{1}{2c} \int_{|r-ct|}^{r+ct} y\psi(y) dy$$

es la solución de (22) que cumple con (23). El primer sumando puede escribirse como integral ya que

$$\frac{\partial}{\partial t} \left\{ \int_{|r-ct|}^{r+ct} y\phi(y) dy \right\} = c(r + ct)\phi(r + ct) + c(r - ct)\phi(|r - ct|) .$$

Entonces

$$(26) \quad y(r, t) = \frac{1}{2c} \int_{|r-ct|}^{r+ct} y\psi(y) dy + \frac{\partial}{\partial t} \left\{ \frac{1}{2c} \int_{|r-ct|}^{r+ct} y\phi(y) dy \right\} .$$

Pero entonces la solución radial que buscamos es

$$\begin{aligned} v(r, t) &= \frac{(r + ct)\phi(r + ct) + (r - ct)\phi(|r - ct|)}{2r} + \frac{1}{2cr} \int_{|r-ct|}^{r+ct} y\psi(y) dy \\ &= \frac{1}{2cr} \int_{|r-ct|}^{r+ct} y\psi(y) dy + \frac{\partial}{\partial t} \left\{ \frac{1}{2cr} \int_{|r-ct|}^{r+ct} y\phi(y) dy \right\} . \end{aligned}$$

Una aplicación inmediata de la regla de l'Hôpital nos da

$$(27) \quad v(0, t) = \phi(ct) + ct\phi'(ct) + t\psi(ct) = t\psi(ct) + \frac{d}{dt}(t\phi(ct)) .$$

3.6.2. Método de medias esféricas – Fórmula de Kirchhoff-Poisson para $d = 3$

Recordamos la notación

$$S_r(\mathbf{x}) := \{\mathbf{y} \in \mathbb{R}^d : |\mathbf{y} - \mathbf{x}| = r\}, \quad B_r(\mathbf{x}) := \{\mathbf{y} \in \mathbb{R}^d : |\mathbf{y} - \mathbf{x}| \leq r\}$$

para la esfera respectivamente la bola de radio $r > 0$ alrededor de $\mathbf{x} \in \mathbb{R}^d$. Observe que $\partial B_r(\mathbf{x}) = S_r(\mathbf{x})$.

Si f es una función definida en \mathbb{R}^3 definimos su promedio esférico $f^\#$ por

$$\begin{aligned} f^\#(r) &:= \frac{1}{4\pi r^2} \int_{S_r(\mathbf{0})} f(\mathbf{x}) d\mathbf{x} \\ &= \frac{1}{4\pi} \int_{S_1(\mathbf{0})} f(r \cos(\varphi), \sin(\theta), r \sin(\varphi) \sin(\theta), r \cos(\theta)) \sin(\theta) d\theta \mathbf{d}\varphi, \quad r > 0 . \end{aligned}$$

Coor. esféricas
(r, θ, φ)

Claramente $f^\#(0) = f(0)$ y, para la n -ésima derivada de $f^\#$ tenemos

$$(f^\#)^{(n)} = \left(\frac{\partial^n f}{\partial r^n} \right)^\# .$$

Si bien hemos definido a $f^\#$ como función de $r \in [0, \infty)$ nada nos impide reinterpretarla – cuando convenga– como función radial de $\mathbf{r} \in \mathbb{R}^3$: $f^\#(\mathbf{r}) = f^\#(r)$ donde $r = |\mathbf{r}|$. Se puede demostrar (de varias maneras –lo dejamos como ejercicio) que el Laplaciano conmuta con la toma del promedio esférico

$$(\Delta f)^\# = \Delta f^\# ,$$

Si u es solución del problema de Cauchy para la ec. de ondas (19,20) entonces, ya que

$$(u_{tt})^\# = (u^\#)_{tt} ,$$

tendremos

$$(u^\#)_{tt} = c^2 \Delta u^\# , \quad u^\#(r, 0) = \phi^\#(r) , \quad ((u^\#)_t)(r, 0) = \psi^\#(r) .$$

Pero esta es exactamente la ec. de ondas radial para la cual tenemos la solución obtenida en la sección anterior. En particular la relación (27) nos entrega

$$u^\#(\mathbf{0}, t) = t\psi^\#(ct) + \frac{d}{dt}(t\phi^\#(ct)) .$$

Con la definición del promedio esférico

$$(28) \quad u(\mathbf{0}, t) = u^\#(0, t) = \frac{1}{4\pi c^2 t} \int_{S_{ct}(\mathbf{0})} \psi(\mathbf{y}) d\mathbf{y} + \frac{\partial}{\partial t} \left\{ \frac{1}{4\pi c^2 t} \int_{S_{ct}(\mathbf{0})} \phi(\mathbf{y}) d\mathbf{y} \right\} .$$

Si queremos la expresión para $u(\mathbf{r}, t)$ recurrimos a la translación espacial $w := T_{-\mathbf{r}}u$ o sea $w(\mathbf{x}, t) = u(\mathbf{x} + \mathbf{r}, t)$ que satisface la ec. de ondas con condición inicial

$$w(\mathbf{x}, 0) = \phi(\mathbf{x} + \mathbf{r}) , \quad w_t(\mathbf{x}, 0) = \psi(\mathbf{x} + \mathbf{r}) ;$$

de modo que $u(\mathbf{r}, t) = w(\mathbf{0}, t)$ y (28) para w nos entrega

$$u(\mathbf{r}, t) = \frac{1}{4\pi c^2 t} \int_{S_{ct}(\mathbf{0})} \psi(\mathbf{y} + \mathbf{r}) d\mathbf{y} + \frac{\partial}{\partial t} \left\{ \frac{1}{4\pi c^2 t} \int_{S_{ct}(\mathbf{0})} \phi(\mathbf{y} + \mathbf{r}) d\mathbf{y} \right\} .$$

La transformación $\mathbf{y} + \mathbf{r} = \mathbf{z}$ en ambas integrales nos entrega la famosa fórmula de Kirchhoff-Poisson

$$(29) \quad \boxed{u(\mathbf{r}, t) = \frac{1}{4\pi c^2 t} \int_{S_{ct}(\mathbf{r})} \psi(\mathbf{y}) d\mathbf{y} + \frac{\partial}{\partial t} \left\{ \frac{1}{4\pi c^2 t} \int_{S_{ct}(\mathbf{r})} \phi(\mathbf{y}) d\mathbf{y} \right\}} .$$