

Annexe I - Technique des fonctions de Green

Les fonctions de Green sont les solutions des équations précédentes pour des sources ponctuelles

$$\rho(\vec{x}) = q\delta_3(\vec{x} - \vec{x}_0)$$

ou

$$\rho(\vec{x}, t) = q\delta_3(\vec{x} - \vec{x}_0)\delta(t - t_0)$$

Mais elles ont été établies bien avant l'introduction de la "distribution de Dirac". Nous adopterons successivement la méthode historique, qui permet des rappels utiles, et l'étude directe à partir de la fonction δ .

1. Le Théorème de Green

Soient deux fonctions u et v sans singularités dans un domaine \mathcal{D} limité par le contour $\partial\mathcal{D}$

$$\int_{\mathcal{D}} (v\Delta u - u\Delta v) d^n\omega = \int_{\partial\mathcal{D}} (v\vec{\nabla}u - u\vec{\nabla}v) \cdot \vec{n} d^{n-1}\omega$$

$d^n\omega$ et $d^{n-1}\omega$ sont les éléments d'intégration à n et $n-1$ dimensions ($n = 2, 3$)

Volume : $\int_V (v\Delta u - u\Delta v) dV = \int_S (v\vec{\nabla}u - u\vec{\nabla}v) \cdot \vec{n} d\sigma$

Surface : $\int_S (v\Delta u - u\Delta v) dS = \int_c (v\vec{\nabla}u - u\vec{\nabla}v) \cdot \vec{n} d\ell$

La démonstration est une application directe du théorème de la divergence.
Par exemple à 3 dimensions.

$$\begin{aligned} \operatorname{div}(v\vec{\nabla}u) &= \vec{\nabla}v \cdot \vec{\nabla}u + (v\Delta u) \\ \operatorname{div}(u\vec{\nabla}v) &= \vec{\nabla}u \cdot \vec{\nabla}v + (u\Delta v) \\ \int \operatorname{div}(v\vec{\nabla}u - u\vec{\nabla}v) d^3x &= \int (v\Delta u - u\Delta v) d^3x \end{aligned}$$

Remarque : Est-il légitime d'appliquer le théorème de la divergence en présence de charges ponctuelles ?

2. Potentiel d'une source ponctuelle

Utilisons le théorème de Green :

$$\Delta U = -\rho/\epsilon_0 \quad v = 1$$

- Pour une configuration à 2 dimensions réalisée concrètement par un fil \perp plan :

$$\int_S \Delta U \, d\sigma = \int_c (\vec{\nabla} U \cdot \vec{n}) \, d\ell$$

en choisissant un contour circulaire de rayon ρ_0 contenant la totalité de la charge Q , centré sur la charge en $\vec{r}_0 = 0$

$$\rho = Q \delta_3(\vec{r}) \rightarrow \frac{1}{\epsilon_0} \int -\rho d\sigma = -\frac{Q}{\epsilon_0} = 2\pi r_0 \frac{\partial U}{\partial r} \Big|_{r_0}$$

En un point à la distance r de la charge

$$\frac{\partial U}{\partial r} = -\frac{Q}{2\pi\epsilon_0 r} \quad U(r_2) - U(r_1) = -\frac{Q}{2\pi\epsilon_0} \log \frac{r_2}{r_1}$$

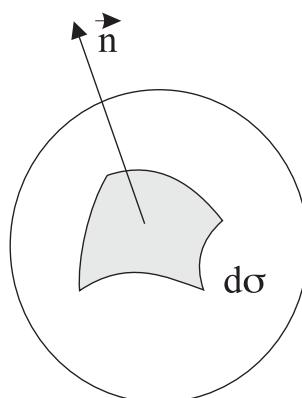
(on n'a pas vraiment supposé la source ponctuelle, le passage à la limite est évident).

- Pour une configuration à 3 dimensions ; avec une sphère de rayon ρ_0 centrée sur la charge en $\vec{r}_0 = 0$

$$\int_V \Delta U \, dv = \int_S (\vec{\nabla} U \cdot \vec{n}) \, d\sigma \rightarrow \frac{\partial U}{\partial r} \Big|_{\rho_0} = -\frac{Q}{4\pi\rho_0^2} \vec{n} :$$

\vec{n} est normale externe à la charge. On obtient ainsi $U(\infty) - U(\rho_0) = \frac{-Q}{4\pi\rho_0}$ et on choisit en général $U(\infty) = 0$. On conclut que $\Delta \left(\frac{1}{|\vec{r} - \vec{r}_0|} \right) = -4\pi \delta_3(\vec{r} - \vec{r}_0)$.

Cette méthode, adaptée au Laplacien, ne sera pas utilisable pour l'équation des ondes. Nous en indiquerons une autre.



3. Résolution de l'équation du Laplacien

Choisissons $v = G(\vec{r}, \vec{r}_0)$ fonction de Green associée à une source ponctuelle en r_0

$$G(\vec{r}, \vec{r}_0) = \frac{1}{4\pi |\vec{r} - \vec{r}_0|} \quad \Delta G(\vec{r}, \vec{r}_0) = -\delta(\vec{r} - \vec{r}_0)$$

$$\int_{\mathcal{D}} \left[G(\vec{r}, \vec{r}_0) \times \frac{-\rho(\vec{r}_0)}{\epsilon_0} - u \times \delta(\vec{r} - \vec{r}_0) \right] d^3 \vec{r}_0 = \int_{\partial \mathcal{D}} \left[G(\vec{r}, r_0) \vec{\nabla} u - u \times \frac{-1}{4\pi} \frac{\vec{r}_0 - \vec{r}}{(|\vec{r}_0 - \vec{r}|)^3} \right] \cdot \vec{n} d\sigma$$

- Si la densité de charge est confinée dans un volume **fini**, le potentiel u décroîtra suffisamment rapidement pour que le volume \mathcal{D} soit étendu à l'infini.

La contribution de l'intégrale de surface $\partial \mathcal{D}$ est alors nulle.

$$u(\vec{r}) = \frac{1}{4\pi \epsilon_0} \int_{\mathcal{D}} \frac{\rho(\vec{r}_0)}{|\vec{r} - \vec{r}_0|} d^3 \vec{r}_0$$

est la solution de $\Delta U = -\frac{\rho}{\epsilon_0}$

A condition qu'il n'y ait pas de charges à l'infini (pas de termes de surface).

Exemple : considérer le potentiel d'un fil infini.

4. Résolution de l'équation des ondes

a) Recherche de la fonction de Green.

$$\left[\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} - \Delta \right] G(\vec{x}, t; \vec{x}', t') = 4\pi \delta_3(\vec{x} - \vec{x}') \delta(t - t')$$

se résout par transformations de Fourier successives.

L'invariance par translations (temps, espace) $\Rightarrow G(\vec{x}, \vec{t}; \vec{x}, t') = G(\vec{\xi}, \tau)$

$$\text{avec} \quad \vec{\xi} = \vec{x} - \vec{x}' \quad \tau = t - t'$$

$$\left[\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial \tau^2} - \Delta_{\xi} \right] G(\vec{\xi}, \tau) = 4\pi \delta_3(\vec{\xi}) \delta(\tau)$$

On procèdera par transformation de Fourier en deux étapes,

$$\bullet \quad t \rightarrow \omega \quad G(\vec{\xi}, \tau) = \frac{1}{2\pi} \int e^{-i\omega\tau} g(\vec{\xi}, \omega) d\omega$$

$$\left[\Delta + \frac{\omega^2}{c^2} \right] g(\vec{\xi}, \omega) = -4\pi \delta(\vec{\xi})$$

On a utilisé $\delta(t) = \frac{1}{2\pi} \int e^{-i\omega t} d\omega$ et identifié les composantes ω .

pour les composantes monochromatiques de la fonction de Green. G étant supposée réelle : $g(\omega) = g^*(-\omega)$

- $\vec{\xi} \rightarrow \vec{k}$

$$g(\vec{\xi}, \omega) = \frac{1}{(2\pi)^3} \int e^{i\vec{k} \cdot \vec{\xi}} g(\vec{k}, \omega) d^3 \vec{k} \quad \text{et} \quad \delta(\vec{\xi}) = \frac{1}{(2\pi)^3} \int e^{i\vec{k} \cdot \vec{\xi}} d^3 \vec{k}$$

à nouveau, pour une solution réelle on exigera $g(\vec{k}) = g(-\vec{k})^*$

$$\left(-k^2 + \frac{\omega^2}{c^2} \right) g(\vec{k}, \omega) = 4\pi$$

$$g(\vec{k}, \omega) = \frac{-4\pi}{-\vec{k}^2 + \frac{\omega^2}{c^2}}$$

(Par transformation de Fourier : équation différentielle \rightarrow relation algébrique).

On retrouve maintenant $G(\vec{\xi}, \tau)$ par transformation de Fourier inverse

$$G(\vec{\xi}, \tau) = \frac{1}{(2\pi)^4} \int e^{-i\omega\tau} d\omega \int e^{i\vec{k} \cdot \vec{\xi}} \frac{4\pi}{\vec{k}^2 - \frac{\omega^2}{c^2}} k^2 dk d\Omega$$

- Intégration sur $\varphi \rightarrow 2\pi$

- Intégration sur $d\cos\theta$: $\int e^{+ikR \cos\theta} d\cos\theta$

$$= \frac{1}{ikR} (e^{ikR} - e^{-ikR}) \quad R = |\vec{\xi}|$$

- Intégration sur k : $\int_0^\infty k^2 dk \left[\frac{e^{ikR} - e^{-ikR}}{ikR} \right] \frac{1}{\frac{-\omega^2}{c^2} + k^2}$

$$(\text{chgt var : } k \rightarrow -k \text{ pour } e^{-ikR}) \frac{8\pi^2}{(2\pi)^4} \int_{-\infty}^\infty k dk \frac{e^{ikR}}{iR} \frac{1}{-\omega^2/c^2 + k^2}$$

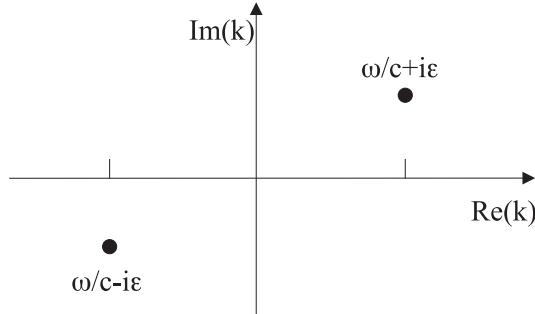
L'intégration sur l'axe réel est impossible à cause des pôles en

$k = \pm \omega/c$:

on va calculer $g(\vec{k}, \omega)$ pour des valeurs **complexes** de ω et prendre la limite.

$$\frac{\omega}{c} \rightarrow \frac{\omega}{c} \pm i\epsilon$$

$$\rightarrow \text{ si } \frac{\omega}{c} \rightarrow \frac{\omega}{c} + i\epsilon$$



$$g(-\omega) = g^*(\omega) \rightarrow \text{ autre pôle à } -\frac{\omega}{c} - i\epsilon$$

L'intégrale de contour doit être fermée dans le 1/2 plan supérieur, compte tenu du facteur e^{ikR} . Seul le pôle $k = \frac{\omega}{c} + i\epsilon$ contribue

$$g(\omega, R) = \frac{1}{(2\pi)^3} \times 8\pi^2 \times 2i\pi \times \frac{1}{2\omega} \left(\frac{\omega}{c} \frac{e^{i\frac{\omega}{c}R}}{iR} \right)$$

$$g_r(\omega, R) = \frac{e^{+ikR}}{R} \quad \text{avec} \quad k = \frac{\omega}{c}$$

Correspond à une croissance temporelle du signal (décroissance radiale)

$$\rightarrow \text{ si } \frac{\omega}{c} \rightarrow \frac{\omega}{c} - i\epsilon$$

L'intégrale doit toujours être fermée dans le 1/2 plan $\text{Im}(k) > 0$, mais seul le pôle $k = -\frac{\omega}{c} + i\epsilon$ contribue

$$g_a(\omega, R) = \frac{e^{-ikR}}{R} \quad \text{avec} \quad k = \frac{\omega}{c}$$

Correspond à une décroissance temporelle du signal (décroissance radiale) les indices a (avancé) et r (retardé) vont être justifiés.

b) Fonctions de Green avancées et retardées.

Repassons à l'espace $(\vec{\xi}, \tau)$:

$$G_a(\vec{\xi}, \tau) = \frac{1}{2\pi R} \int e^{-i\omega\tau} e^{\pm i\frac{\omega}{c}R} d\omega$$

$$G_a(\vec{\xi}, \tau) = \frac{1}{R} \delta\left(\tau \mp \frac{R}{c}\right)$$

$$G_r(\vec{\xi}, \tau) = \frac{1}{R} \delta\left(\tau - \frac{R}{c}\right) \quad \text{fonction de Green retardée}$$

$$G_a(\vec{\xi}, \tau) = \frac{1}{R} \delta\left(\tau + \frac{R}{c}\right) \quad \text{fonction de Green avancée}$$

une solution est causale si elle est nulle pour des temps plus petits que $t_0 + R/c$ où t_0 est l'instant du 1er signal.

c) Solutions de l'équation des ondes.

La solution générale de l'équation des ondes inhomogène

$$\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} \psi(\vec{x}, t) - \Delta \psi = 4\pi f(\vec{x}, t)$$

sera la somme de la solution générale de l'équation homogène et d'une solution particulière de l'équation inhomogène.

La fonction de Green **retardée** peut être utilisée pour construire une solution "causale", mais l'emploi de l'un ou l'autre type est lié aux **conditions aux limites** et les deux sont bien entendus légitimes.

En particulier : non unicité des fonctions de Green : on peut rajouter à G g vérifiant $\nabla g = 0$.

Une solution particulière est construite comme précédemment avec la fonction de Green.

$$\psi_a(\vec{x}, t) = \int G_a(\vec{x}, t; \vec{x}', t') f(\vec{x}', t') d^3 x' dt'$$

(décroissances supposées rapides à l'infini)

$$\Rightarrow \psi(\vec{x}, t) = \psi_{in}(\vec{x}, t) + \int G^r(\vec{x}, t; \vec{x}', t') f(\vec{x}', t') d^3 x' dt'$$

$$\nabla \psi_{in} = 0$$

$$\psi \rightarrow \psi_{in} \quad t \rightarrow -\infty$$

$$\psi(\vec{x}, t) = \psi_{out}(\vec{x}, t) + \int G^a(\vec{x}, t; \vec{x}', t') f(\vec{x}', t') d^3 x' dt'$$

$$\psi \rightarrow \psi_{out} \quad t \rightarrow +\infty$$

Remarque : en $\omega = \omega + i\epsilon$ on a trouvé $g_r = e^{ikR}/R$

$$\begin{aligned} G^r &= e^{-i(\omega+i\epsilon)t} e^{i(\omega+i\epsilon)\frac{R}{c}} \\ &= e^{-i(\omega t - \frac{R}{c})} e^{\epsilon(t - R/c)} \end{aligned}$$

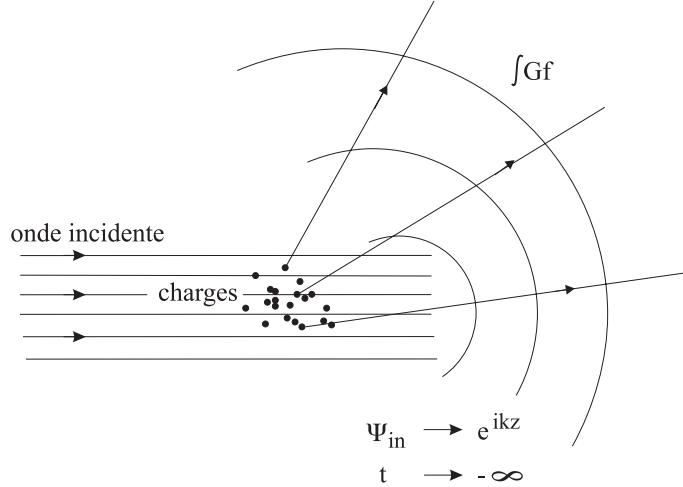
ne contribue que si $t \gg R/c \Rightarrow$ retard

$$\begin{aligned} \text{De même } G^a &= e^{-i(\omega-i\epsilon)t} e^{-i(\omega-i\epsilon)R/c} \\ &= e^{-i(\omega t + \frac{R}{c})} e^{-\epsilon(t + \frac{R}{c})} \end{aligned}$$

ne contribue que si $t \ll -R/c \Rightarrow$ avance

On peut montrer qu'en l'absence de charge à l'infini, $\psi_{in} = 0$ pour des solutions dont l'énergie est **finie**. (De même ψ_{out}).

Attention : Théorème de Green à 4 dimensions. Pour retrouver ψ à partir de ses valeurs dans des volumes à temps défini.



d) Equation des ondes inhomogènes.

On revient aux deux équations

$$\left(\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} - \Delta \right) \vec{A} = 9 \vec{A} = \frac{1}{\epsilon_0} \frac{\vec{j}}{c} - \vec{\nabla} \left(\vec{\nabla} \cdot \vec{A} + \frac{1}{c} \frac{\partial U}{\partial t} \right)$$

$$\left(\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} - \Delta \right) U = 9 U = \frac{\rho}{\epsilon_0} + \frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t} \left(\vec{\nabla} \cdot \vec{A} + \frac{1}{c} \frac{\partial U}{\partial t} \right)$$

en "jauge de Lorentz" $\vec{\nabla} \cdot \vec{A} + \frac{1}{c} \frac{\partial U}{\partial t} = 0$
 $(\partial_\mu \cdot A^\mu = 0)$

$$\left. \begin{aligned} 9 \vec{A} &= \frac{1}{\epsilon_0} \frac{\vec{j}}{c} \\ 9 U &= \frac{\rho}{\epsilon_0} \end{aligned} \right\} \quad \begin{aligned} 9 A^\mu &= \frac{1}{\epsilon_0} j^\mu \\ j^\mu &= \left(\rho, \rho \frac{\vec{v}}{c} \right) \\ \partial_\mu j^\mu &= 0 \end{aligned}$$

- En l'absence de contribution des surfaces à l'infini, le résultat sera donné par les expressions usuelles :

$$U(\vec{x}, t) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int \frac{\rho\left(\vec{x}', t - \frac{|\vec{x}' - \vec{x}|}{c}\right)}{|\vec{x} - \vec{x}'|} d^3\vec{x}'$$

$$\vec{A}(\vec{x}, t) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0 c} \int \frac{\vec{j}\left(\vec{x}', t - \frac{|\vec{x}' - \vec{x}|}{c}\right)}{|\vec{x} - \vec{x}'|} d^3\vec{x}'$$

- La condition d'énergie finie à $t = t_1$

$$W = \frac{\epsilon_0}{2} \int \vec{E}^2 d^3x = \frac{\epsilon_0}{2} \int_{t=t_1} \left(-\vec{\nabla} A^0 - \frac{1}{c} \frac{\partial \vec{A}}{\partial t} \right)^2 d^3\vec{x}$$

assure que $\partial_t \vec{A}$ et $\partial_t A^0 (= -\vec{\nabla} \cdot \vec{A})$ sont finis.

L'intégrale de volume est alors nulle pour

$$|\vec{x}| > t_1 + \frac{\text{Max } |\vec{x} - \vec{x}'|}{c}$$

Formalisme covariant

$$A^\mu = (U, \vec{A}) \quad x^\mu = (ct, \vec{x})$$

$$\partial_\mu = \partial/\partial x^\mu \quad \partial^\mu = g^{\mu\nu} \partial_\nu$$

$$F^{\mu\nu} = \partial^\mu A^\nu - \partial^\nu A^\mu$$

$$E^i = -F^{0i} = F^{i0}$$

$$B^i = -\frac{1}{2c} \epsilon_{ijk} F^{jk}$$

$$j^\mu = (\rho, \vec{j}/c) \quad \vec{j} = \rho \vec{v}$$

$$F^{\mu\nu}=\begin{pmatrix}0&-E_1&-E_2&-E_3\\E_1&0&-B_3&-B_2\\E_2&B_3&0&-B_1\\E_3&-B_2&B_1&0\end{pmatrix}$$

$$\partial_\mu\,F^{\mu\nu}=\frac{1}{4\pi\epsilon_0}\;J^\nu$$

$$\partial^\lambda F^{\mu\nu} + \partial^\mu F^{\nu\lambda} + \partial^\nu F^{\lambda\mu} = 0$$

$$\tilde{F}^{\mu\nu}=\frac{1}{2}\epsilon^{\mu\nu\rho\sigma}F_{\rho\sigma}$$

$$\epsilon^{\alpha\beta\gamma\delta}=\{1\;\;\text{pour}\;\;0\,1\,2\,3\}$$

$$\partial_\mu\;\tilde{F}^{\mu\nu}=0$$

$$131\,$$