# Fonction de Green et équation de Dyson

ABRIBAT Clément DAVY Léo KAOUAH Mohamed

L1 Parcours spécial

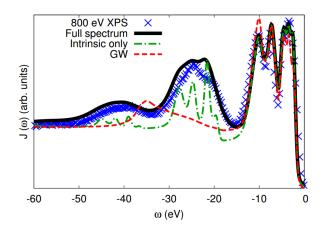
Soutenance Projet, 2017

## Outline

- Intérêt de la fonction de Green
  - Spectroscopie
  - Photoémission et photoémission inverse
  - Étude avec Ψ
- 2 Résolution
  - Présentation de l'équation de Dyson
  - Résolution dans une première approximation
  - Résolution dans une seconde approximation

- Intérêt de la fonction de Green
  - Spectroscopie
  - Photoémission et photoémission inverse
  - Étude avec Ψ
- Résolution
  - Présentation de l'équation de Dyson
  - Résolution dans une première approximation
  - Résolution dans une seconde approximation

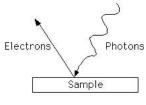
Figure: Spectroscopie comparant les prédictions théoriques avec la fonction de Green et l'expérience

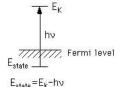


- Intérêt de la fonction de Green
  - Spectroscopie
  - Photoémission et photoémission inverse
  - Étude avec Ψ
- 2 Résolution
  - Présentation de l'équation de Dyson
  - Résolution dans une première approximation
  - Résolution dans une seconde approximation

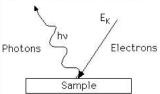
### Figure: Schéma photoemission et photoemission inverse

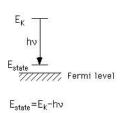
#### DIRECT PHOTOEMISSION





#### INVERSE PHOTOEMISSION





- Intérêt de la fonction de Green
  - Spectroscopie
  - Photoémission et photoémission inverse
  - Étude avec Ψ
- 2 Résolution
  - Présentation de l'équation de Dyson
  - Résolution dans une première approximation
  - Résolution dans une seconde approximation

Fonction d'onde avec N corps :

$$\Psi(\vec{r_1}, \vec{r_2}, ..., \vec{r_N}) \tag{1}$$

$$\vec{r_i} = (x_i, y_i, z_i) \tag{2}$$

Dans les solides étudiés il y a environ  $10^{23}$  corps.

$$\langle \Psi_0 | T \Psi_H(r_1, t_1) \Psi_H^{\dagger}(r_2, t_2) | \Psi_0 \rangle = G(\vec{r_1}t_1, \vec{r_2}t_2)$$
 (3)

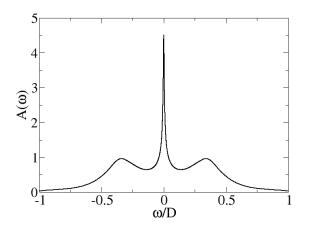
 $\Psi_H^{\dagger}$  et  $\Psi_0$  correspondent respectivement une "destruction" et une "construction" d'un électron Avec T la "time-ordering function" définie comme suit :

$$TA(r_1)B(r_2) := \theta(t_1 - t_2)A(r_1)B(r_2) \pm \theta(t_2 - t_1)B(r_2)A(r_1)$$
 (4)

Avec  $\theta$  la fonction de Heaviside définie comme suit :

$$\theta(t) = \begin{cases} 0 & \text{si } x < 0 \\ 1 & \text{si } x \ge 0 \end{cases}$$
 (5)

Figure: Spectre obtenu après résolution de l'équation de Dyson



$$A = \frac{1}{\pi} Im(G) \tag{6}$$

- - Spectroscopie
  - Photoémission et photoémission inverse
  - Étude avec Ψ
- Résolution
  - Présentation de l'équation de Dyson

  - Résolution dans une seconde approximation

$$G = G_0 + G_0 \Sigma[G]G \tag{7}$$

Avec G la fonction de Green qui représente le système,  $G_0$  le système a l'état initial qui est mesuré, et  $\Sigma$  une fonctionnelle qui correspond a l'énergie propre du système.  $\Sigma$  s'écrit :

$$\Sigma[G] = \Sigma_{Hartree}[G] + \Sigma_{XC}[G]$$
 (8)

$$\Sigma_{Hartree}[G] = \int \rho(r) \frac{1}{|r - r'|} dr'$$
 (9)

avec  $v_c$  qui correspond au potentiel coulombien,  $\rho(r)$  correspond a la densité électronique, et r-r' qui correspond l'intéraction coulombienne.

$$v_c = \frac{1}{\mid r - r' \mid} \tag{10}$$

$$\Sigma_{XC} = G\Gamma[G]v_c \tag{11}$$

$$\Gamma[G] = 1 + G^2 \frac{\mathrm{d}\Sigma_{XC}[G]}{\mathrm{d}G} \Gamma[G] \tag{12}$$

$$\Sigma \longrightarrow S$$
 (13)

$$G \longrightarrow y$$
 (14)

$$\Gamma \longrightarrow g$$
 (15)

$$v_c \longrightarrow u$$
 (16)

L'équation de Dyson devient donc

$$y = y_0 + y_0 S(y) y (17)$$

- - Spectroscopie
  - Photoémission et photoémission inverse
  - Étude avec Ψ
- Résolution
  - Présentation de l'équation de Dyson
  - Résolution dans une première approximation
  - Résolution dans une seconde approximation

Étude avec  $g^0 = 1$ 

$$S_{Hartree}(y) = -uy \tag{18}$$

$$S_{XC}(y) = \frac{1}{2}uyg^{0}(y) = \frac{1}{2}uy$$
 (19)

$$y = y_0 + y_0(\frac{-1}{2}uy)y \tag{20}$$

$$y = y_0 - y_0 \frac{1}{2} u y^2 (21)$$

$$\Delta = 1 + 2uy_0^2 \tag{22}$$

On a donc  $\Delta > 0$ , on obtient donc les deux solutions suivantes.

$$y_1 = \frac{1 + \sqrt{1 + 2uy_0^2}}{-uy_0} \tag{23}$$

Εt

$$y_2 = \frac{1 - \sqrt{1 + 2uy_0^2}}{-uy_0} \tag{24}$$

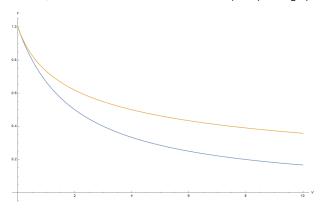
On peut réécrire les solutions précedentes de la manièresuivante:

$$y_1/y_0 = Y_1^0 = \frac{-1 - \sqrt{1 + 2V}}{V} \tag{25}$$

Et

$$y_2/y_0 = Y_2^0 = \frac{-1 + \sqrt{1 + 2V}}{V} \tag{26}$$

Figure: Comparaison entre la solution exacte (bleu) et  $Y_2^0$  (orange)



- - Spectroscopie
  - Photoémission et photoémission inverse
  - Étude avec Ψ
- Résolution
  - Présentation de l'équation de Dyson

  - Résolution dans une seconde approximation

$$g^{1}(y) = 1 + y^{2} \frac{dS_{XC}(y)}{dy}$$
 (27)

$$S_{XC}(y) = \frac{1}{2}uy(1 + y^2 \frac{dS_{XC}(y)}{dy})$$
 (28)

$$\frac{dS_{XC}(y)}{dy} = \frac{d(\frac{1}{2}uy)}{y} = \frac{1}{2}u\tag{29}$$

On combine maintenant les équations 28 et 29.

$$S_{XC}(y) = \frac{1}{2}uy + \frac{1}{4}u^2y^3 \tag{30}$$

$$\frac{1}{4}u^2y_0y^4 - \frac{1}{2}uy_0y^2 - y + y_0 = 0 (31)$$

$$-\frac{1}{2}VY^2 + \frac{1}{4}V^2Y^4 - Y + 1 = 0 (32)$$

$$ay^4 + by^3 + cy^2 + dy + e = 0 (33)$$

Avec 
$$a = \frac{1}{4}V^2$$
,  $b = 0$ ,  $c = \frac{-1}{2}V$ ,  $d = -1$ ,  $e = 1$ .

$$\begin{split} \Delta &= 256a^3e^3 - 192a^2bde^2 - 128a^2c^2e^2 + 144a^2cd^2e - 27a^2d^4 \\ &\quad + 144ab^2ce^2 - 6ab^2d^2e - 80abc^2de + 18abcd^3 + 16ac^4e \\ &\quad - 4ac^3d^2 - 27b^4e^2 + 18b^3cde - 4b^3d^3 - 4b^2c^3e + b^2c^2d^2 \end{split}$$

$$\Delta = 256a^3e^3 - 128a^2c^2e^2 + 144a^2cd^2e - 27a^2d^4 + 16ac^4e - 4ac^3d^2$$
 (34)

$$\Delta = 2V^6 - 5V^5 - \frac{27}{16}V^4 + \frac{1}{8}V^6 \tag{35}$$

$$P = 8ac - 3b^2 = -V^3 (36)$$

$$D = 64a^3e - 16a^2c^2 + 16ab^2c - 16a^2bd - 3b^4$$
 (37)

$$D = V^6 \tag{38}$$

$$\begin{cases} Y_1^1 = -S - \frac{1}{2}\sqrt{-4S^2 + \frac{4}{V} - \frac{4}{V^2S}} \\ Y_2^1 = -S + \frac{1}{2}\sqrt{-4S^2 + \frac{4}{V} - \frac{4}{V^2S}} \\ Y_3^1 = +S - \frac{1}{2}\sqrt{-4S^2 + \frac{4}{V} - \frac{4}{V^2S}} \\ Y_4^1 = +S + \frac{1}{2}\sqrt{-4S^2 + \frac{4}{V} - \frac{4}{V^2S}} \end{cases}$$
(39)



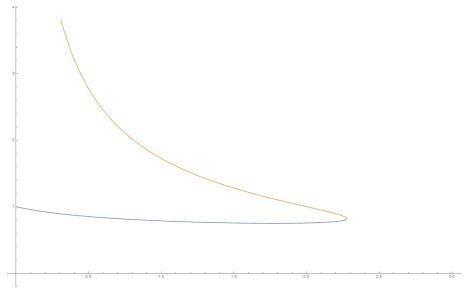


Figure: Comparaison entre la solution exacte (bleu),  $Y_2^0$  (orange) et  $Y_3^1$  (vert)

