# Ajustement de courbes

nov. 13, 2019

## 1 curve\_fit

On va utiliser la fonction curve\_fit du package scipy.optimize. Cette fonction permet aussi d'obtenir l'incertitude des paramètres sous forme d'une matrice de corrélation.

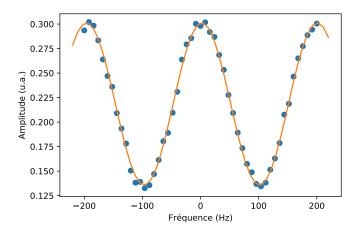
## 2 Fit de franges d'interférence

On souhaite ajuster les franges d'un interféromètre atomique. Les données sont dans le fichier data/fit\_sinus.dat. La première colonne du fichiers (axe x) représente une fréquence en Hz. La seconde colonne représente la population mesurée pour une fréquence donnée. L'objectif est de trouver la position de la frange centrale.

On ajustera par une fonction cosinus avec une amplitude (b), un décalage vertical (offset, a), une position du centre  $f_0$  et un interfrange ajustable  $\Delta f$ .

$$\mathcal{A}(f) = a + b\cos\left(2\pi(f - f_0)/\Delta f\right)$$

- Chargez et tracez les données sous forme de point.
- Écrivez la fonction de fit que l'on appellera frange (x, ...). Tracez cette courbe entre -220 et +220 Hz avec des paramètres proches des paramètres expérimentaux.
- Calculez les paramètres optimaux. Quelle est la position et l'incertitude de la frange centrale.



#### 3 Un peu de Python

La fonction curve\_fit utilise la fonction leastsq (least square) du même package. Cependant elle est très peu pratique. En effet, les paramètres (p0 ou popt) sont sous forme d'une

liste ou d'un tableau alors qu'un dictionnaire serait beaucoup plus pertinant. Ecrire une fonction my\_curve\_fit qui fonctionne de la façon suivante

```
def fit_fonction(x, a=0, b=2, c=2): # paramètres initiaux par défaut
    return a*x**2 + b*x + c

popt = my_curve_fit(fit_fonction, xdata, ydata, p0={"a":4})
    # On utilise a=4 comme valeur initiale au lieu de a=0

print(popt['b'])
```

Dans la fonction fit\_fonction, la première variable représente x et les suivantes représentent les paramètres du fit. Ce sont des keyword arguments dont la valeur par défault servira de paramètre initial du fit. Cette valeur peut être remplacé par le paramètre p0. On pourra automatiquement extraire le nom et la valeur de ces paramètres en utilisant inspect.getfullargspec(fit\_fonction)

### 4 Diagramme de Bode

On souhaite réaliser un diagramme de Bode. Le signal issu d'un générateur passera par le filtre. Le signal de fréquence donnée (frequence) sera engeristré par un oscilloscope avant (signal\_reference) et après le filtre (signal\_filtre). On ajustera les deux sinusoides afin d'extraire leur amplitude et leur phase. On pourra donc en déduire le gain et le déphasage du filtre.

Créez une classe BodePoint qui représentera un point du diagramme de Bode

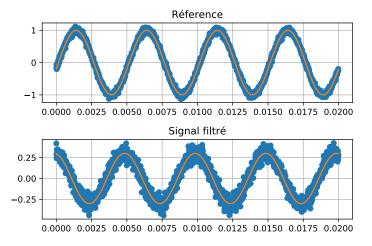
On pourra l'utiliser avec les données suivantes

```
frequence = 200
dt = 1E-6
temps = dt*arange(5000)
signal_reference = sin(2*pi*frequence*temps - .2)
signal_reference += .05*np.random.normal(size=len(temps))
signal_filtre = .3*cos(2*pi*frequence*temps + .2)
signal_filtre += .05*np.random.normal(size=len(temps))
```

- On pourra commencer par créer une classe FitSinus qui permettra d'obtenir l'amplitude ou la phase d'un signal.
- La fréquence restera un paramètre du fit même si on la connait. Par contre, il faudra l'utiliser comme paramètre initial.
- On pourra utiliser des property, par exemple

```
@property
def gain(self):
    return self._sin_fil.amplitude / self._sin_ref.amplitude
```

— On fera aussi une méthode plot qui affichera les deux signaux fittés :



## 5 Fit par une loi de Poisson

On effectue une expérience de spectroscopie en régime de comptage de photons. La forme de raie est une Lorentzienne :

$$\frac{1}{1+((f-f_0)/\Gamma)^2}$$

On va prendre  $f_0 = 0$  et  $\Gamma = 1$ .

Le signal est très faible et on mesure environ 5 coups par seconde au sommet de la courbe. La statistique est une loi de Poisson dont le paramètre est donnée par la forme de raie. La probabilité d'avoir k photons à la fréquence f est donné par :

$$P(k,f) = \frac{\lambda(f)^k}{k!} e^{-\lambda(f)}$$

avec

$$\lambda(f) = \frac{\alpha}{1 + ((f - f_0)/\Gamma)^2}$$

Les mesures ont été prises pour des fréquences f allant de  $-3\Gamma$  à  $3\Gamma$  avec un pas de  $\Gamma/10$ .

— On simule un jeu de donnée à l'aide de la fonction suivante

```
Gamma = 1
f_0 = 0
amplitude = 5.
f_mesure = linspace(-3, 3, 51)
```

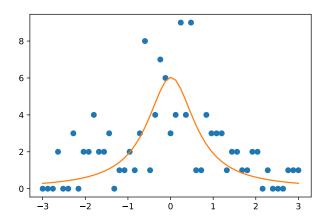
(suite sur la page suivante)

(suite de la page précédente)

```
def lorentz(f, amplitude=amplitude, f_0=f_0, Gamma=Gamma):
    return amplitude/(1+((f-f_0)/Gamma)**2)

def simulate_data():
    return np.random.poisson(lam=lorentz(f_mesure))
```

- Effectuez un fit par la méthode des moindre carré
- Effectuez un fit en maximisant la fonction de vraissemblance (on pourra utiliser minimise de scipy.optimize et la fonction scipy.stats.poisson.pmf pour calculer la fonction de vraissemblance).
- Comparez la variance des deux estimateurs.



### 6 Fit d'une image

Le fichier data/double\_star contient une image de 64 par 64 pixels d'une image d'une étoile double. L'objectif de cette partie est d'ajuster cette image par la somme de deux Gaussiennes afin d'en déterminer la distance.

L'ajustement d'une image procède de la même manière que l'ajustement d'une courbe. Le tableau xdata sera alors un tableau de taille N par 2 correspondant aux coordonnées des N points de l'image ( $N=64^2$  dans notre exemple) et ydata un tableau de tailles N.

Voici l'exemple d'un fit par une gaussienne simple

```
ny, nx = image.shape
X,Y = meshgrid(range(nx), range(ny))
xdata = array([X.flatten(), Y.flatten()]).transpose()
def gauss(xdata, amplitude, center_x, center_y, diameter):
    x = xdata[:,0]
    y = xdata[:,1]
    return amplitude*exp(-((x-center_x)**2 + (y-center_y))/
    diameter**2)

popt, pcov = curve_fit(gauss, xdata, image.flatten(), p0)
```