

# Sol\_HW\_2

February 9, 2018

## 1 Mecánica Cuántica 1 -201810

### 1.1 Tarea # 2 - Solución

Elaborada por Daniel Forero.

```
In [1]: from sympy import *  
        init_printing()
```

### 1.2 Problema 2.1

Recordemos la ecuación de Klein-Gordon:

$$\left( \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} - \nabla^2 + \frac{m^2 c^2}{\hbar^2} \right) \psi = 0$$

Y definimos  $\mu^2 = \frac{m^2 c^2}{\hbar^2}$ .

```
In [2]: xi, ki, om, mu=\  
        symbols('x_i k_i omega mu', real=True)  
        h, m, c, t = symbols('hbar m c t', real=True,\  
                               positive=True, polar=True)  
        psi = exp(-I*(ki*xi-om*t))  
        laplace = Derivative(psi, xi, xi)  
        eq = Equality((1/c**2)*Derivative(psi, t, t)-\  
                       laplace - mu**2*psi).doit()  
        condition = simplify(factor(eq))  
        condition
```

Out [2]:

$$\frac{1}{c^2} (c^2 k_i^2 - c^2 \mu^2 - \omega^2) e^{i(-k_i x_i + \omega t)} = 0$$

De la anterior celda entendemos que

$$k^2 - \frac{\omega^2}{c^2} + \frac{m^2 c^2}{\hbar^2} = 0$$

Esta expresión es equivalente a

$$p^2 c^2 + m^2 c^4 = E^2,$$

es decir, la relación momento-energía relativista debe satisfacerse para que  $\psi = \exp(-i(k_i x_i - \omega t))$  sea solución. Más generalmente una combinación de funciones de este tipo para todo  $k$  formará el campo de Klein-Gordon que posteriormente se utilizará para describir partículas de spin 0.

Es además claro que fue necesario tomar  $p = \hbar k$  y  $E = \hbar \omega$ .

```
In [3]: disp_rel = simplify(solve(condition, om)[-1])[0]
        group_v = simplify(diff(expand(disp_rel), ki))
        group_v
```

Out [3]:

$$\frac{ck_i}{\sqrt{k_i^2 - \mu^2}}$$

Entonces, la velocidad de grupo es

$$v_g = \frac{ck}{\sqrt{k^2 - \mu^2}} = \frac{ck}{\omega}.$$

Por otro lado, la velocidad de fase es

$$v_p = \frac{\omega}{k}.$$

PS. El problema hubiera sido más sencillo recordando las condiciones de primera cuantización:

$$E \rightarrow \sim \frac{\partial}{\partial t}$$

$$p \rightarrow \sim -\hbar \nabla.$$

De hecho, la ecuación de KG es el primer acercamiento a ecuaciones de onda relativistas y viene de, precisamente, realizar “primera cuantización” en la relación energía-momentum relativista.

### 1.3 Problema 2.3

Tenemos la representación de momentum

$$\langle p | \psi \rangle = \varphi(p) = \frac{1}{(\pi \sigma^2 \hbar^2)^{1/4}} \exp\left(-\frac{(p - p_0)^2}{2\sigma^2 \hbar^2}\right).$$

Para obtener la representación de posición  $\langle x | \psi \rangle = \phi(x)$  tomamos la transformada de Fourier, para evitar ambigüedades la definimos de la forma usual:

$$\phi(x) = \int_{-\infty}^{\infty} \varphi(p = \hbar k = 2\pi \hbar \nu) \exp(2\pi i \nu x) d\nu. \quad 2\pi \nu = k.$$

Con esta formulación de la transformada no se tiene unitariedad, por lo que es necesario volver a normalizarla.

```
In [4]: p, p0, nu, x, k = symbols('p p_0 nu x k', \
                                   real=True)
        s = Symbol('sigma', real=True, \
                   positive=True)
```

```

mom_repr = nsimplify(1./(pi*s**2*h**2)**(1./4)\
                    * exp(-(p-p0)**2/(2*s**2*h**2)))
mom_repr
pos_repr = \
inverse_fourier_transform(mom_repr.subs(p, \
                                         2*pi*nu*h), nu, x)

norm = \
simplify(integrate(pos_repr*conjugate(pos_repr), \
                  (x, -oo, oo), conds='none'))
pos_repr*=1/sqrt(norm)
simplify(pos_repr)

```

Out [4]:

$$\frac{\sqrt{\sigma}}{\sqrt[4]{\pi}} e^{-\frac{x}{2\hbar}(\hbar\sigma^2 x - 2ip_0)}$$

Ahora se debe calcular la varianza de la variable  $\lambda = x, p$  según

$$\Delta\lambda^2 = \int \lambda^2 |\phi(\lambda)|^2 d\lambda$$

y comprobar que

$$\Delta x \Delta p = \frac{\hbar}{2}.$$

```

In [5]: delta_p_sq = integrate(p**2 * mom_repr*\
                               conjugate(mom_repr), \
                               (p, -oo, oo), conds='none')

re(delta_p_sq)

```

Out [5]:

$$\frac{\hbar^2 \sigma^2}{2} + p_0^2$$

```

In [6]: delta_x_sq = integrate(x**2 * pos_repr*\
                               conjugate(pos_repr), \
                               (x, -oo, oo), conds='none')

re(delta_x_sq)

```

Out [6]:

$$\frac{1}{2\sigma^2}$$

```

In [7]: simplify(Abs(delta_p_sq.subs(p0, 0)*delta_x_sq))

```

Out [7]:

$$\frac{\hbar^2}{4}$$

Entonces, vemos que el paquete de onda gaussiano cumple con la relación de incertidumbre.

Ahora bien, para la siguiente parte debemos hacer que el estado  $|\psi\rangle$  evolucione en el tiempo, para lo cual debemos, como es usual, aplicar el operador de evolución temporal, definido como  $U(t) = \exp(-iHt/\hbar)$ , siendo  $H = \frac{p^2}{2m}$  el hamiltoniano. Ya que estamos en representación de momentum (inicialmente), y tratamos partículas libres. Tenemos que el paquete de onda en un tiempo  $t$  será

$$\varphi(p, t) = U(t)\varphi(p) = \exp\left(-i\frac{p^2 t}{2m\hbar}\right)\varphi(p)$$

```
In [8]: mom_repr = \
        nsimplify(simplify(exp(-I*p**2*t/(2*m*h))\
            *1./(pi*s**2*h**2)**(1./4)\
            * exp(-(p-p0)**2/(2*s**2*h**2))))

        mom_repr
        pos_repr = \
        inverse_fourier_transform(mom_repr.subs(p,\
            2*pi*nu*h), \
            nu,x, noconds=True)

        re(conjugate(pos_repr)*pos_repr)
        norm = \
        simplify(integrate(re(conjugate(pos_repr)\
            *pos_repr),(x,-oo,oo),conds='none'))

        #simplify(Abs(norm))
        pos_repr*=1/sqrt(norm)
        pos_repr=simplify(cancel(pos_repr))

In [9]: delta_x_sq = \
        integrate(x**2 * re(cancel(pos_repr\
            *conjugate(pos_repr))), \
            (x,-oo,oo), conds='none')
        collect(simplify(delta_x_sq),t)
```

Out [9]:

$$t^2 \left( \frac{\hbar^2 \sigma^2}{2m^2} + \frac{p_0^2}{m^2} \right) + \frac{1}{2\sigma^2}$$

De esta forma vemos que se obtiene la expresión deseada (si tomamos  $p_0 = 0$ . En general tenemos

$$\Delta x^2(t) = t^2 \left( \frac{\hbar^2 \sigma^2}{2m^2} + \frac{p_0^2}{m^2} \right) + \frac{1}{2\sigma^2}.$$

Que era lo que se quería demostrar.