

Apuntes de Introducción a las partículas elementales y Teoría Cuántica de Campos

Amaro A. Díaz Concha y Fernanda C. Mella Alvarez

Departamento de Física
Facultad de Ciencias Físicas y Matemáticas
Universidad de Concepción

”Todos los hombres por naturaleza desean saber”

— *Aristóteles de Estagira*

Prefacio

Este punte está basado en las clases de ***Dr. Julio Oliva*** con el apoyo de diversas fuentes literarias las cuales estarán especificadas en la bibliografía.

Se compilarán los conocimientos necesarios y ejercicios resueltos para poder afrontar exitosamente cursos de mecánica clásica. Estos contenidos se dividirán en dos tomos los cuales representarán los dos cursos impartidos por el profesor.

Además y como apoyo a la imaginación y los ejercicios se han incluido diversos códigos realizados por el autor los cuales simulan las situaciones físicas con las cuales se está trabajando.

Cualquier consulta, notificación de error o posible aporte hacia este apunte debe enviarse al correo electrónico del autor **amdiaz2022@udec.cl**.

Índice general

| | |
|---|-----------|
| Introducción | II |
| 1. Nociones Previas | 2 |
| 1.1. Primera clase | 2 |
| 1.1.1. Derivación de las Ecuaciones de Euler-Lagrange | 2 |
| 1.2. Segunda clase | 2 |
| 1.3. Tercera clase | 6 |
| 1.4. Cuarta clase | 9 |
| 1.4.1. Preguntas clase 4 | 11 |

Capítulo 1

Nociones Previas

En el estudio de partículas elementales, notamos que experimentalmente se observan efectos tanto cuánticos como relativistas fenomenológicamente. Por lo que para trabajar con ellas se deberá tener en cuenta tanto la mecánica cuántica como la relatividad especial. La teoría con la que más nos acomodará trabajar será la **Teoría Cuántica de Campos (QFT)** pues tomará ambos efectos en consideración y nos permitirá estudiar eventos que sucedan a velocidades comparables con la velocidad de la luz c en regiones pequeñas.

| | | |
|-------------------|---------------------------|-------------------------|
| | Small \rightarrow | |
| Fast \downarrow | Classical mechanics | Quantum mechanics |
| | Relativistic mechanics | Quantum field theory |

Es por esto que para poder estudiar QFT se deberán tener nociones tanto de mecánica clásica como cuántica. En este apunte, no se considerarán los efectos del campo gravitacional. Como las interacciones a estudiar ocurren en regiones pequeñas, el efecto gravitacional será considerado despreciable.

1.1. Primera clase

1.1.1. Derivación de las Ecuaciones de Euler-Lagrange

1.2. Segunda clase

En la última clase repasamos algo de física de mecánica clásica y vimos una introducción algo general de la necesidad de encontrar un marco conceptual algo más general de la mecánica clásica ya que necesitamos describir un proceso que ocurre en la naturaleza en el cual el estado inicial no es el mismo del final. Supongan que tienen una partícula en presencia de una energía potencial $U(x)$ a lo cual la 2da ley de Newton nos dice lo siguiente

$$m \frac{d^2 x(t)}{dt^2} = - \frac{\partial U(x)}{\partial x}$$

A lo cual multiplicamos por $\frac{dX}{dt}$

$$m \frac{dX}{dt} \frac{d^2 x(t)}{dt^2} = - \frac{dX}{dt} \frac{\partial U(x)}{\partial x}$$

Ahora, sacamos la derivada temporal hacia fuera

$$\begin{aligned}\frac{d}{dt} \left(\frac{m}{2} \left(\frac{dx}{dt} \right)^2 \right) &= - \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial x}{\partial x} \right) \\ \frac{d}{dt} \left(\frac{m}{2} \left(\frac{dx}{dt} \right)^2 + \left(\frac{\partial x}{\partial x} \right) \right) &= 0\end{aligned}$$

La combinación

$$\frac{m}{2} \left(\frac{dx}{dt} \right)^2 + U(x) = E \quad (1.1)$$

En lo cual E corresponde a la energía del sistema. E es una constante, con lo cual no depende del tiempo. En general diremos que una cantidad $Q = a(x, \dot{x})$ es conservada si

$$\frac{d}{dt} Q \left(x(t), \frac{dx(t)}{dt} \right) = 0 \quad (1.2)$$

En el contexto de la mecánica clásica en el que estamos interesados en encontrar $x(t)$, las cantidades conservadas son extremadamente útiles. Las cantidades conservadas también se llaman integrales de movimiento. Si un sistema tiene un número suficientemente alto de integrales de movimiento, entonces podemos encontrar las historias de los grados de libertad sin integrar.

$$q_i = q_i(t) \quad i = 1, \dots, N \quad (1.3)$$

Teorema de Noether: Si el funcional de la acción es quasi-invariante bajo una transformación infinitesimal, entonces existirá una cantidad conservada asociada a la transformación.

Ejemplos de transformaciones infinitesimales, la transformación infinitesimal tendrá una forma bien precisa, dado lo siguiente.

Transformación: traslación temporal. Sea una coordenada $q(t)$ que depende del tiempo, a la cual haremos una traslación al futuro en a seg. $q(t - a)$, notemos que a puede ser cualquier número, digamos que a es infinitesimal, con lo cual lo llamaremos ϵ , ahora, tomando la serie de Taylor a $q(t - \epsilon)$ tenemos lo siguiente:

$$q(t - \epsilon) = q(t) - \epsilon \frac{dq}{dt} + O(\epsilon^2) \quad (1.4)$$

Para lo cual el término de $O(\epsilon^2)$ puede ser despreciado ya que será muy pequeño, ahora sigamos

$$q(t - \epsilon) - q(t) = -\epsilon \frac{dq}{dt} = \delta q \quad (1.5)$$

A δq lo llamaremos traslación temporal

Transformación: Traslación espacial Sea un vector posición $r(t)$ el cual es situado con respecto a un eje coordenado cartesiano al cual lo trasladaremos espacialmente en un vector a con lo cual la posición luego de la traslación será $\vec{r}(t) + \vec{a}$, ahora bien, supongamos que el vector \vec{a} es infinitesimal, con lo cual la llamaremos $\vec{\epsilon}$, así, la traslación temporal infinitesimal estará dado por

$$(\vec{r}(t) + \vec{\epsilon}) - \vec{r}(t) = \vec{\epsilon} = \delta \vec{r} \quad (1.6)$$

En lo cual $\delta \vec{r}$ es llamada traslación espacial.

Transformación: Rotación espacial.

Sabemos que en una rotación espacial una cantidad conservada sería el momento angular. Ahora, definamos una rotación.

$$x' = \cos \theta x - \sin \theta y \quad (1.7)$$

$$y' = \sin \theta x + \cos \theta y \quad (1.8)$$

Ahora, en el caso que la rotación fuera infinitesimal, llamaremos $\theta = \epsilon$, con lo cual la rotación definida quedaría dada por

$$x' = x - \epsilon y \rightarrow \delta x = x' - x = -\epsilon y \quad (1.9)$$

$$y' = \epsilon x + y \rightarrow \delta y = y' - y = \epsilon x \quad (1.10)$$

con lo cual obtenemos que

$$\delta x = -\epsilon y \quad (1.11)$$

$$\delta y = \epsilon x \quad (1.12)$$

$$\delta z = 0 \quad (1.13)$$

Así la rotación espacial según el vector posición \vec{r} sería

$$\delta \vec{r} = \vec{r} \times \delta \hat{\phi} \quad (1.14)$$

Acordar que el producto vectorial solo tiene sentido en 3 y 7 dimensiones.

Ahora hablemos de la acción

$$S[q(t)] = \int dt L(q, \dot{q}) \quad (1.15)$$

Ahora, se define la acción quasi-invariante como:

$$\delta S = S[q + \delta q] - S[q] = \int dt \frac{dB}{dt} \quad (1.16)$$

B es una función que depende del tiempo.

Encontraremos que, en el caso que $B = 0$ decimos que la acción es invariante, desarrollando obtenemos

$$\delta S = \int dt \left(\partial_q L \delta q + \partial_{\dot{q}} L \frac{d}{dt} \delta q \right) \quad (1.17)$$

$$= \int dt \left(\partial_q L + \frac{d}{dt} \partial_{\dot{q}} L \right) \delta q + \int dt \frac{d}{dt} (\partial_{\dot{q}} L \delta q) \quad (1.18)$$

Usando la ecuación de movimiento obtenemos:

$$\delta S = \int dt \frac{d}{dt} (\partial_{\dot{q}} L \delta q) = \int dt \frac{dB}{dt} \quad (1.19)$$

$$= \int_{t_1}^{t_2} dt \frac{d}{dt} (\partial_{\dot{q}} L \delta q - B) = 0 \quad (1.20)$$

si usted es capaz de encontrar una transformación que deja la acción quasi-invariante, entonces la siguiente cantidad encontrará que es constante

$$\partial_{\dot{q}} L \delta q - B = C^{te} \quad (1.21)$$

en lo cual la constante no dependerá del tiempo. Ahora veamos que sucede cuando usamos una traslación temporal.

Traslación temporal:

$$S[q(t)] = \int dt \left[\frac{m\dot{q}^2}{2} - U(q) \right] \quad (1.22)$$

Ahora bien, la variación de la acción se define por

$$\delta S = S[q + \delta q] - S[q] \quad (1.23)$$

$$= \int dt \left[\frac{m}{2} \left(\frac{d}{dt} \left(q - \epsilon \frac{dq}{dt} \right) \right)^2 - U(q) - \epsilon \dot{q} \right] - \int dt \left[\frac{m\dot{q}^2}{2} - U(q) \right] \quad (1.24)$$

$$= \int dt \left[\frac{m}{2} (\dot{q}^2 - 2\epsilon \dot{q}\ddot{q}) - U(q) + \epsilon \dot{q} \partial_t U \right] - \int dt \left[\frac{m}{2} \dot{q}^2 - U(q) \right] \quad (1.25)$$

$$= \int dt [-m\epsilon \dot{q}\ddot{q} + \epsilon \dot{q} \partial_t U] \quad (1.26)$$

$$= \int dt \frac{d}{dt} \left[\epsilon \left(-\frac{m}{2} \dot{q}^2 + U(q) \right) \right] \quad (1.27)$$

Con lo cual hemos encontrado nuestra función B para esta traslación en particular. Tal que

$$B = \epsilon \left(-\frac{m}{2} \dot{q}^2 + U(q) \right) \quad (1.28)$$

Notese que en este caso nunca usamos la ecuación de movimiento para encontrar cuánto vale B en el caso de esta traslación. Ahora que sabemos cual es el valor de la función B , entonces podemos calcular cuál es la cantidad conservada según lo obtenido anteriormente.

$$\partial \dot{q} L = m \dot{q} \quad (1.29)$$

Así, la cantidad conservada está dada por

$$C^{te} = m \dot{q} (-\epsilon \dot{q}) - \epsilon \left(-\frac{m}{2} \dot{q}^2 + U(q) \right) \quad (1.30)$$

De lo cual podemos identificar a la energía del sistema, con lo cual

$$C^{te} = -\epsilon \left(\frac{m \dot{q}^2}{2} + U(q) \right) = -\epsilon E \quad (1.31)$$

Así, la conservación de la energía emerge como la aplicación del teorema de Noether a la quasi-invariancia bajo transformaciones temporales.

Acción de la partícula libre: Sabemos que la acción de la partícula libre está dada por

$$S = \int dt \frac{m}{2} \left| \frac{d\vec{r}}{dt} \right|^2 \quad (1.32)$$

Ahora bien, si usamos la convención de Einstein

$$S = \int dt \frac{m}{2} \frac{dx^i}{dt} \frac{dx^i}{dt}, \quad x^i = (x^1, x^2, x^3) \quad (1.33)$$

Ahora usaremos traslaciones espaciales.

Traslaciones espaciales:

$$\delta x^i = \epsilon^i, \quad \delta \vec{r} = \vec{\epsilon} \quad (1.34)$$

Ahora lo aplicamos a la variación de la acción:

$$S[x + \delta x] = \int dt \frac{m}{2} \frac{d}{dt} (x^i + \epsilon^i) \frac{d}{dt} (x^i + \epsilon^i) \quad (1.35)$$

$$= \int dt \frac{m}{2} \frac{dx^i}{dt} \frac{dx^i}{dt} = S[x] \quad (1.36)$$

Con lo cual

$$\delta S = S[x + \delta x] - S[x] = 0 = \int dt \frac{d}{dt} 0 \quad (1.37)$$

Para un grado de libertad :

$$\partial_{\dot{q}} L \delta q - B = C^{te} \quad (1.38)$$

Para varios grados de libertad obtenemos

$$\partial_{\dot{q}_i} L \delta q_i - B = C^{te} \quad (1.39)$$

Y para traslaciones espaciales

$$\partial_{\dot{x}^k} L \delta x^k - B = C^{te} \quad (1.40)$$

Ahora, si tenemos un lagrangeano para varios grados de libertad $L = L(x^i, \dot{x}^i)$ se obtiene lo siguiente

$$\partial_{\dot{x}^k} L = \partial_{x^k} \left(\frac{1}{2} m \dot{x}^i x^i \right) \quad (1.41)$$

$$= \frac{m}{2} \left(\frac{\partial \dot{x}^i}{\partial x^k \dot{x}^i + x^i \partial \dot{x}^k} \right) \quad (1.42)$$

$$= \frac{m}{2} \left(\delta_k^i \dot{x}^i + x^i \delta_k^i \right) \quad (1.43)$$

$$= m \dot{x}^k \quad (1.44)$$

En lo cual notamos que solo sobrevive ese términos por las deltas de Kronecker.

Ahora, la cantidad conservada está dada por:

$$m \dot{x}^k \epsilon^k - B = C^{te} \quad (1.45)$$

En lo cual, como sabemos, en una transformación traslación $B = 0$ Con lo cual, podemos concluir que:

$$m \dot{x}^k \epsilon^k = C^{te} \quad (1.46)$$

por lo tanto, de igual forma se cumplirá:

$$m \dot{x}^k = \tilde{C}^{te} \quad (1.47)$$

y así, en transformaciones espaciales la cantidad conservada será el momento lineal

$$m \vec{v} = \vec{p} \quad (1.48)$$

1.3. Tercera clase

Si tenemos en cuenta el lagrangeano para una partícula libre no relativista, como sigue

$$L = \frac{1}{2} m |\vec{v}|^2 \quad (1.49)$$

Para el cual, si introducimos una variación infinitesimal, en específico, una transformación espacial, de la siguiente manera

$$\delta S = S[\vec{r} + \delta \vec{r}] - S[\vec{r}] = 0 \quad (1.50)$$

en lo cual $\delta \vec{r} = \vec{\epsilon}$ se le llamará a la traslación espacial, tendremos que por el teorema de Noether, el siguiente término se mantendrá constante

$$c^{te} = \partial_{\vec{r}} L \cdot \delta \vec{r} - \mathcal{B} \quad (1.51)$$

$$= \partial_x L \delta x + \partial_y L \delta y + \partial_z L \delta z \quad (1.52)$$

Ahora bien, usaremos la siguiente notación para las coordenadas $\partial_{\vec{r}} L \rightarrow \partial_{x^k} L$ en lo cual $x^k = (x, y, z)$. Ahora bien, el término constante lo podemos escribir como

$$c^{te} = \partial_{x^k} L \epsilon^k \quad (1.53)$$

Lo cual si tomamos la derivada del lagrangeano para una partícula libre no relativista

$$\partial_{\dot{x}^k} L = \frac{1}{2} \partial_{\dot{x}^k} \quad (1.54)$$

$$= \frac{1}{2} m (\delta_k^i \dot{x}^i + \dot{x}^i \delta_k^i) \quad (1.55)$$

$$= m \dot{x}^k \quad (1.56)$$

Así y por tanto, se concluye que el término que, por teorema de Noether se conserva, es el siguiente

$$c^{te} = m \dot{x}^k \epsilon^k \quad (1.57)$$

Lo cual, en términos simples, nos dice que para toda coordenada x^k , el momento lineal se conserva para transformaciones espaciales, lo que viene siendo la primera ley de newton.

$$c^{te} = m v_x \quad (1.58)$$

Para la partícula libre no relativista, nuevamente, tenemos este lagrangeano

$$L = \frac{1}{2} m |\vec{v}|^2 \quad (1.59)$$

En lo cual tenemos que, la energía $E = \frac{1}{2} m |\vec{v}|^2$ será invariante bajo transformaciones temporales y que, el momento lineal $\vec{p} = m \vec{v}$ será invariante bajo transformaciones espaciales. Con ello, podemos formular la relación de dispersión no relativista, la cual está dada por

$$E = \frac{|\vec{p}|^2}{2m} \quad (1.60)$$

Relatividad especial:

1. Todos los observadores inerciales son equivalentes, mediante experimentos físicos no puedo dar cuenta si estoy en movimiento rectilíneo uniforme o no, experimento del tren.
2. Todos los observadores inerciales están de acuerdo en que la luz en el vacío se mueve a una rapidez constante, $c = 300000[\text{km/s}]$.
3. Principio de homogeneidad del espacio-tiempo: todos los puntos e instantes son equivalentes, las leyes que rigen la física serán las mismas aquí y en la quebrá del ají .
4. Isotropía del espacio tiempo: todas las direcciones son equivalentes.

Notar que la relatividad de los observadores no inerciales lleva a la gravitación, lo mismo sucede con la suposición que los rayos de luz no necesariamente viajan en línea recta, nuevamente nos llevará a la gravitación. Notemos que cuando tenemos dos boost en diferentes direcciones, esto, no corresponde a un boost puro, si no que lleva consigo una rotación en el espacio- tiempo, este fenómeno es llamado como Precesión de Thomas.

Landau volumen II, teoría clásica de campos, primeras 5 páginas del capítulo

Los principios 1 y 4 implican que, si tenemos dos eventos, que ocurren en instantes diferentes en el espacio tiempo. Sean dos observadores, K y \bar{K} para los cuales, los dos eventos tendrán etiquetas distintas, es decir

- Con respecto al sistema K los eventos tendrán coordenadas (t_1, x_1, y_1, z_1) y

$$(t_2, x_2, y_2, z_2)$$

- Con respecto al sistema \bar{K} los eventos tendrán coordenadas $(\bar{t}_1, \bar{x}_1, \bar{y}_1, \bar{z}_1)$ y $(\bar{t}_2, \bar{x}_2, \bar{y}_2, \bar{z}_2)$

Ahora, dichos eventos podrán ser observados en diferente orden de sucesos, o no, dependiendo de su relación entre sí en su causalidad, si existe causalidad entre uno y otro, entonces su ordena estará fijo, segunda ley de la termodinámica, pero en caso que no hay causalidad entre sí, dichos eventos podrán ser observados en orden distintos dependiendo del observador.

Invariación del intervalo: Consecuencia del principio de la relatividad especial, formulación de la métrica de Minkowski

$$c^2(t_2 - t_1)^2 - (x_2 - x_1)^2 - (y_2 - y_1)^2 - (z_2 - z_1)^2 = c^2(\bar{t}_2 - \bar{t}_1)^2 - (\bar{x}_2 - \bar{x}_1)^2 - (\bar{y}_2 - \bar{y}_1)^2 - (\bar{z}_2 - \bar{z}_1)^2 \quad (1.61)$$

La conservación del intervalo entre eventos P y Q tiene consecuencias dramáticas. ¿Y entonces qué? Primero asumiremos que P y Q están infinitesimalmente cerca, esto significa que

$$\begin{aligned} t_2 &= t_1 + dt \\ x_2 &= x_1 + dx \\ y_2 &= y_1 + dy \\ z_2 &= z_1 + dz \end{aligned}$$

y además

$$\begin{aligned} \bar{t}_2 &= \bar{t}_1 + d\bar{t} \\ \bar{x}_2 &= \bar{x}_1 + d\bar{x} \\ \bar{y}_2 &= \bar{y}_1 + d\bar{y} \\ \bar{z}_2 &= \bar{z}_1 + d\bar{z} \end{aligned}$$

La conservación del intervalo implica que:

$$c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 = c^2 d\bar{t}^2 - d\bar{x}^2 - d\bar{y}^2 - d\bar{z}^2 \quad (1.62)$$

Ahora nos preguntamos, si nos damos las coordenadas con cachirulo, o sea, con respecto al observador inercial, ¿cómo se podrán escribir en función de las coordenadas sin cachirulo? Para ello nos encontramos con un sistema de ecuaciones diferenciales parciales con 10 componentes, lo cual puede sonar feo, pero es la forma de obtener las transformaciones de Lorentz en todas las dimensiones

$$\begin{aligned} &c^2 (\partial_t \bar{t} dt + \partial_x \bar{t} dx + \bar{t}_y dy + \bar{t}_z dz) \\ &- (\partial_t \bar{x} dt + \partial_x \bar{x} dx + \partial_y \bar{x} dy + \partial_z \bar{x} dz) \dots \end{aligned}$$

Existen 10 transformaciones parametrizadas por 10 parámetros continuos, relativistas

- 1 Traslación temporal
- 2 Traslaciones espaciales
- 3 Rotaciones (las rotaciones son con el eje temporal fijo)
- 3 Boosts

Traslación temporal

$$\begin{aligned} \bar{t} &= t + a \\ \bar{x} &= x, \quad \bar{y} &= y, \quad \bar{z} &= z \end{aligned}$$

Traslación espacial en x

$$\begin{aligned} \bar{t} &= t \\ \bar{x} &= x + h_x, \quad \bar{y} &= y, \quad \bar{z} &= z \end{aligned}$$

y así con todas las coordenadas.

Ahora bien, las rotaciones en el espacio serán, rotaciones en un plano (x, y) que es equivalente a una rotación alrededor del eje z ,

$$\begin{aligned}\bar{t} &= t \\ \bar{x} &= \cos \alpha x - \sin \alpha y \\ \bar{y} &= \sin \alpha x + \cos \alpha y \\ \bar{z} &= z\end{aligned}$$

$\alpha \in [0, 2\pi]$.

Lo que implica que, nuestro intervalo invariante será

$$\begin{aligned}c^2 t^2 - (\cos \alpha dx - \sin \alpha dy)^2 - (\sin \alpha dx + \cos \alpha dy)^2 - dz^2 \\ = c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2\end{aligned}$$

O sea, las rotaciones nos dejan invariante el intervalo (métrica de minkowsky) En rotación en el plano (y, z) le llamaremos $\theta \in [0, 2\pi]$ y en rotaciones en el plano (z, x) llamaremos al ángulo $\phi \in [0, 2\pi]$.

Boost a lo largo del eje x :

$$\begin{aligned}\bar{t} &= \frac{t - v/c^2 x}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \\ \bar{x} &= \frac{x - vt}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \\ \bar{y} &= y \\ \bar{z} &= z\end{aligned}$$

Tarea: probar que deja el intervalo invariante

Boost a lo largo del eje y :

$$\begin{aligned}\bar{t} &= \frac{t - v_y/c^2 y}{\sqrt{1 - v_y^2/c^2}} \\ \bar{x} &= x \\ \bar{y} &= \frac{y - v_y t}{\sqrt{1 - v_y^2/c^2}} \\ \bar{z} &= z\end{aligned}$$

Tarea: boost a lo largo del eje z y tomamos $c \rightarrow \infty$ sakurai de cuantica

1.4. Cuarta clase

Entonces, en la última clase, los principios de la relatividad especial, implican la invariancia del intervalo. La conservación del intervalo implica que:

$$c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 = c^2 d\bar{t}^2 - d\bar{x}^2 - d\bar{y}^2 - d\bar{z}^2 \quad (1.63)$$

Hay 10 tipos de transformaciones continuas que preservan el intervalo, las cuales son

- 1 Traslación temporal
- 2 Traslaciones espaciales
- 3 Rotaciones (las rotaciones son con el eje temporal fijo)
- 3 Boosts

Las rotaciones espaciales son del tipo

$$\tilde{t} = t, \quad \tilde{x} = x + a, \quad \tilde{y} = y, \quad \tilde{z} = z \quad (1.64)$$

Las rotaciones son del tipo

$$\begin{aligned} \tilde{t} &= t \\ \tilde{x} &= \cos \theta x - \sin \theta y \\ \tilde{y} &= \sin \theta x + \cos \theta y \\ \tilde{z} &= z \end{aligned}$$

Boost a lo largo del eje x

$$\begin{aligned} \tilde{t} &= \frac{t - v_x/c^2}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \\ \tilde{x} &= \frac{x - v_x t}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \\ \tilde{y} &= y \\ \tilde{z} &= z \end{aligned}$$

Boost a lo largo del eje y, boost a lo largo del eje z.

Vimos que en el límite no relativista $c \rightarrow \infty$

$$\tilde{t} = t, \quad \tilde{x} = x - vt, \quad \tilde{y} = y, \quad \tilde{z} = z \quad (1.65)$$

Lo cual corresponde al conocido boost de Galileo, el cual describe la posición mediante la velocidad relativa entre dos observadores inerciales (velocidad constante).

Asumamos que la partícula se mueve

$$\frac{d\tilde{x}}{d\tilde{t}} = \tilde{v}, \quad \frac{dx}{dt} = v$$

Con lo cual tenemos \tilde{v} vs v , a lo cual

$$\frac{d\tilde{x}}{d\tilde{t}} = \frac{dx}{dt} - V \frac{dt}{d\tilde{t}} = \frac{dx}{dt} - V \frac{d}{d\tilde{t}}$$

Con lo cual la composición de velocidades en el límite no relativista es

$$\tilde{v} = v - V \quad (1.66)$$

Lo cual no es compatible con la unicidad del valor de la rapidez de la luz en el vacío. Con lo cual es necesario encontrar una composición de velocidades que cumpla con los postulados de la relatividad especial. Para ello

$$\begin{aligned} d\tilde{x} &= \frac{dx - V dt}{\sqrt{1 - V^2/c^2}} \\ d\tilde{t} &= \frac{dt - v/c^2}{\sqrt{1 - V^2/c^2}} \end{aligned}$$

Con lo cual

$$\begin{aligned} \tilde{v} &= \frac{d\tilde{x}}{d\tilde{t}} = \frac{dx - V dt}{dt - V/c^2 dx} \cdot \frac{\frac{1}{dt}}{\frac{1}{d\tilde{t}}} \\ &= \frac{\frac{dx}{dt} - V}{1 - V/c^2 \frac{dx}{dt}} \end{aligned}$$

Así, la suma de velocidades relativista está dado por

$$\tilde{v}_x = \frac{v_x - V}{1 - \frac{v}{c^2} v_x} \quad (1.67)$$

Ahora veamos el caso en el cual $v_x = c$

$$\tilde{v}_x = \frac{c - V}{1 - \frac{V}{c^2} c} = \frac{c - V}{\frac{c - V}{c}} = c$$

$$i\hbar\partial_t\Phi = -\frac{\hbar^2}{2m}\nabla^2\Phi \quad (1.68)$$

En lo cual, el término $\frac{\hbar^2}{2m}\nabla^2\Phi = \frac{p^2}{2m}\nabla^2\Phi$ Con lo cual, la relación de dispersión queda tal que:

$$E = mc^2 \sqrt{1 - \frac{p^2}{m^2 c^2}}$$

$$= mc^2 \left(1 + \frac{1}{2} \frac{p^2}{m^2 c^2} + \frac{1}{4} \frac{p^4}{m^4 c^4} \right) = mc^2 + \frac{p^2}{2m} + \frac{p^4}{4m^3 c^2}$$

Quedó de tarea el probar la invariancia de la acción ante composición de velocidades

1.4.1. Preguntas clase 4

Pregunta 1

Demuestre que la acción

$$S[x(t)] = -mc^2 \int dt \sqrt{1 - \frac{1}{c^2} \left(\frac{dx}{dt} \right)^2} \quad (1.69)$$

reproduce la acción de la partícula libre no-relativista, módulo una constante aditiva.

Solución: