

# Todo list

Fundamentos relatividad especial . . . . .	1
--	---

# La temperatura de Hagedorn y la entropía de agujeros negros

John Liu Anta  
Universidad de Oviedo

20 de abril de 2016

# Índice general

<b>1</b>	<b>Introducción a la teoría de cuerdas</b>	<b>1</b>
1.1.	Motivación . . . . .	1
1.2.	La partícula relativista . . . . .	1
1.3.	La cuerda relativista . . . . .	1
1.4.	Cuantización . . . . .	3
<b>2</b>	<b>Termodinámica de cuerdas</b>	<b>5</b>
2.1.	Cálculo de la densidad de estados para una cuerda excitada . .	5
2.2.	Modelo random walk . . . . .	5
2.3.	Coalescencia multicuerda . . . . .	6
2.4.	Termodinámica de cuerda en espacio plano . . . . .	6
<b>3</b>	<b>QFT en espacio curvo</b>	<b>9</b>
3.1.	Agujeros negros . . . . .	9
	<b>Bibliografía</b>	<b>13</b>



# Capítulo 1

## Introducción a la teoría de cuerdas

### 1.1. Motivación

La teoría

### 1.2. La partícula relativista

Fundamentos relatividad  
especial

### 1.3. La cuerda relativista

La teoría de cuerdas parte de considerar que las entidades fundamentales son cuerdas en vez de partículas. Consideremos primero la descripción relativista de una cuerda. En el caso de una partícula la acción es

$$S = -m \int ds = -m \int d\tau \sqrt{-\dot{x}_\mu \dot{x}^\mu} = -m \int dt \sqrt{1 - \dot{\vec{x}} \cdot \dot{\vec{x}}}. \quad (1.1)$$

donde la posición de la partícula  $X^\mu$  está parametrizada por  $\tau$ . Una cuerda estará parametrizada por una variable temporal  $\tau$  y una variable espacial  $\sigma$ . Para una cuerda cerrada con periodicidad  $2\pi$ ,  $X^\mu(\tau, \sigma) = X^\mu(\tau, \sigma + 2\pi)$ . De forma más compacta,  $(\sigma^0, \sigma^1) = (\tau, \sigma)$ .

La acción de una partícula es proporcional a la longitud de su línea de universo. De forma análoga, la acción de una cuerda debería ser proporcional al área de la *worldsheet*. La métrica inducida en la *worldsheet* es la *pull-back* de la métrica de Minkowski en la *worldsheet*,

$$\gamma_{ab} = \frac{\partial X^\mu}{\partial \sigma^\alpha} \frac{\partial X^\nu}{\partial \sigma^\beta} \eta_{\mu\nu}. \quad (1.2)$$

La medida de integración invariante bajo cambios generales de coordenadas más sencillas es  $d^2\sigma\sqrt{-\det\gamma}$ , por lo que la acción es

$$S_{NG} = -T \int d^2\sigma \sqrt{-\det\gamma}. \quad (1.3)$$

El parámetro  $T$  se corresponde con la tensión de la cuerda y se puede expresar como

$$T = \frac{1}{2\pi\alpha'} \quad (1.4)$$

donde  $\alpha'$  es la pendiente de Regge. Para cuantizar la teoría, la raíz cuadrada es problemática, por lo que se introduce el campo  $h$  definido sobre la *worldsheet* en la llamada acción de Polyakov

$$S_P = -T \int d^2\sigma \sqrt{-h} h^{\alpha\beta} \partial_\alpha X^\mu \partial_\beta X_\mu. \quad (1.5)$$

Este campo  $h$  se comporta como una métrica en dos dimensiones y queda fijada por las ecuaciones de movimiento

$$h_{\alpha\beta} = 2f(\sigma) \partial_\alpha X^\mu \partial_\beta X_\mu \quad (1.6)$$

donde  $f(\sigma)$  es una función cualquiera.

Debido a la simetría gauge de la teoría, la cuantización no es directa. Para obtener directamente una teoría unitaria, se cuantizan solo los grados de libertad físicos. Como contrapartida, se pierde la invariancia de Lorentz explícita.

Escogamos las coordenadas en el cono de luz

$$\sigma^\pm = \tau \pm \sigma \quad (1.7)$$

y

$$X^\pm = \frac{1}{\sqrt{2}}(X^0 \pm X^{d-1}). \quad (1.8)$$

Las ecuaciones de movimiento llevan a que

$$X^+ = x^+ \alpha p^+ \tau \quad (1.9)$$

y

$$X^- = X_L^-(\sigma^+) + X_R^-(\sigma^-) \quad (1.10)$$

donde

$$X_L^-(\sigma^+) = \frac{1}{2}x^- + \frac{1}{2}\alpha p^- \sigma^+ + i\sqrt{\frac{\alpha}{2}} \sum_{n \neq 0} \frac{1}{n} \tilde{\alpha}_n^- e^{-in\sigma^+} \quad (1.11)$$

y

$$X_R^-(\sigma^-) = \frac{1}{2}x^- + \frac{1}{2}\alpha p^- \sigma^- + i\sqrt{\frac{\alpha}{2}} \sum_{n \neq 0} \frac{1}{n} \alpha_n^- e^{-in\sigma^-} \quad (1.12)$$

Definiendo

$$L_n = \frac{1}{2} \sum_m \alpha_{n-m} \cdot \alpha_m \quad (1.13)$$

y

$$\tilde{L}_n = \frac{1}{2} \sum_m \tilde{\alpha}_{n-m} \cdot \tilde{\alpha}_m. \quad (1.14)$$

Puesto que  $M^2 = -p_\mu p^\mu$ .

La cuantización conduce a la fórmula de masas

$$M^2 = \frac{4}{\alpha} \sum_{i=1}^{d-2} \sum_{n>0} \left( \alpha_{-n}^i \alpha_n^i - \frac{d-2}{24} \right) = \frac{4}{\alpha} \sum_{i=1}^{d-2} \sum_{n>0} \left( \tilde{\alpha}_{-n}^i \tilde{\alpha}_n^i - \frac{d-2}{24} \right) \quad (1.15)$$

Es importante ver que hay una expresión en términos de modos moviéndose a la derecha y otra con modos moviéndose a la izquierda.

## 1.4. Cuantización





## Capítulo 2

# Termodinámica de cuerdas

### 2.1. Cálculo de la densidad de estados para una cuerda excitada

### 2.2. Modelo random walk

Intuitivamente, la masa (energía) de una cuerda es su densidad  $\sigma$  por la longitud  $L$ . En unidades naturales, la masa tiene unidades inversas a la longitud, por lo que si pensamos que la cuerda está dividida en segmentos de longitud  $l_s$ ,

$$E \sim \frac{L}{l_s^2}. \quad (2.1)$$

Cada segmento podrá tener una orientación arbitraria. Para simplificar los cálculos, supongamos que toma direcciones ortogonales. Entonces el número de orientaciones posibles de cada segmento es  $2n$ , donde  $n$  es el número de dimensiones espaciales accesibles. El número de segmentos es  $L/l_s$ . Por tanto, el número de microestados para una energía dada es

$$\omega(E) = (2n)^{(L/l_s)} \propto e^{l_s E \ln(n)}. \quad (2.2)$$

La entropía de la cuerda es  $S \propto El_s$ , con temperatura  $\beta_H \sim l_s$ .

Se puede calcular que el radio del random walk es  $R = \langle r \rangle \sim E^{1/2}$ . Esto nos dice que cuerdas muy largas estarán contenidas en un volumen pequeño

$$V \sim E^{D/2}.$$

Para una cuerda cerrada, habría que dividir el número de microestados por el volumen de walk, multiplicar por el volumen accesible y dividir por la longitud de la cuerda. Entonces,

$$\omega(E) \sim V \frac{e^{\beta_H E}}{E^{1+D/2}} \quad (2.3)$$

El cálculo de la extensión de una cuerda altamente excitada con respecto a su centro de masas conduce a que  $R_i^2$  es proporcional a la suma de las inversas de los números oscilatorios para la dirección  $i$ . Por ello, para un nivel energético  $N$  fijo,  $(\alpha_{-1}^i)^N |0\rangle$  tendría la mayor extensión en la dirección  $i$ ,  $\sim N$  y  $\alpha_N^i |0\rangle$  tendría la menor extensión. Tomando el promedio sobre todas las direcciones espaciales,  $R^2 \sim (d-1)\sqrt{N}$ , siendo  $d-1$  el número de direcciones espaciales. Volvemos a observar la importante peculiaridad  $R \sim \sqrt{L}$ , por lo que las cuerdas largas tiende a enmarañarse.

### 2.3. Coalescencia multicuerda

### 2.4. Termodinámica de cuerda en espacio plano

La función de partición bosónica en un espectro discreto es  $z = \prod_i 1/(1 - \exp(-\beta E_i))$ . La energía libre viene dada por  $F = -1/\beta \ln z = \beta \sum_i \ln(1 - \exp(-\beta E_i))$ . En el caso continuo, donde  $E = E(k)$ , reemplazamos el sumatorio por  $V \int d^{d-1}k/(2\pi)^{d-1}$ . Por tanto,

$$F = \frac{V}{\beta} \int \frac{d^{d-1}k}{(2\pi)^{d-1}} \ln(1 - \exp(-\beta E)) \quad (2.4)$$

Mediante el desarrollo de Taylor  $\ln(1-x) = -\sum_{r=1}^{\infty} x^r/r$

$$F = -\frac{V}{\beta} \sum_{r=1}^{\infty} \frac{1}{r} \int \frac{d^{d-1}k}{(2\pi)^{d-1}} \exp(-r\beta E) \quad (2.5)$$

Aplicando la identidad

$$\frac{1}{r} \exp(-\beta r E) = \frac{\beta}{\sqrt{2\pi}} \int_0^{\infty} \frac{ds}{s^{3/2}} \exp\left(-\frac{E^2 s}{2} - \frac{r^2 \beta^2}{2s}\right) \quad (2.6)$$

y como  $E^2 = k^2 + m^2$

$$F = -\frac{V}{\sqrt{2\pi}} \sum_{r=1}^{\infty} \int_0^{\infty} \frac{ds}{s^{3/2}} \exp\left(-\frac{m^2 s}{2} - \frac{r^2 \beta^2}{2s}\right) \int \frac{d^{d-1}k}{(2\pi)^{d-1}} \exp\left(-\frac{k^2 s}{2}\right) \quad (2.7)$$

La última integral tiene como resultado  $(2\pi s)^{\frac{d-1}{2}}$ , por lo que

$$F = -V \int_0^{\infty} \frac{ds}{s(2\pi s)^{d/2}} \sum_{r=1}^{\infty} \exp\left(-\frac{m^2 s}{2} - \frac{r^2 \beta^2}{2s}\right) \quad (2.8)$$

Por otro lado, la función de partición de estado multicuerda es  $Z = e^z = -\beta F$ . Entonces podemos hacer la asociación de la energía libre con integral de camino de una partícula tras aplicar una rotación de Wick en la dimensión temporal y compactificando el tiempo con periodo  $\beta$

$$Z = -\beta F = \int_0^{\infty} \frac{ds}{2s} \sum_{w=-\infty}^{\infty} \int \mathcal{D}x \exp\left(-\frac{1}{2} \int_0^s d\tau \left[\left(\frac{\partial X^\mu}{\partial t}\right)^2 + m^2\right]\right) \quad (2.9)$$

Se llega al mismo resultado calculando la función de partición de una partícula si identificamos el parámetro  $s$  con el tiempo propio de la partícula y compactificamos la coordenada  $X^0$  con periodo  $\beta$ . El número de vueltas que da la partícula en la dimensión temporal es  $w$ . La función de partición se suma sobre todas las vueltas posibles y se integra en todos los tiempos propios.

En una teoría de cuerdas bosónica,  $d = 26$  y la energía libre se obtendría sumando las energías libres para tdo el espectro posible, con masas

$$m^2 = \frac{2}{\alpha'} (N + \bar{N} - 2) \quad (2.10)$$

Puesto que se tiene que cumplir el level-matching  $N = \bar{N}$ , habrá que incluir en la integral la expresión de la delta de Kronecker

$$\delta_{N\bar{N}} = \int_{-1/2}^{1/2} d\tau_1 \exp(2\pi i \tau_1 (N - \bar{N})) \quad (2.11)$$

Entonces

$$F = \sum_i \delta_{N_i \bar{N}_i} F(N_i, \bar{N}_i) \quad (2.12)$$

donde  $i$  recorre todas las posibles combinaciones de  $N_i$  y  $\bar{N}_i$ . Haciendo el cambio de variable  $s = 2\pi\alpha'\tau_2$

$$F = -V \int_0^\infty \frac{d\tau_2}{\tau_2 (4\pi^2\alpha'\tau_2)^{d/2}} \frac{1}{2} \sum_{r=-\infty}^{\infty} \sum_i e^{-(N_i + \bar{N}_i - 2)2\pi\tau_2} e^{-\frac{r^2\beta^2}{4\pi\alpha'\tau_2}} \int_{-1/2}^{1/2} d\tau_1 e^{2\pi i\tau_1(N_i - \bar{N}_i)} \quad (2.13)$$

Definiendo  $\tau = \tau_1 + i\tau_2$  y  $q = e^{2\pi i\tau_1}$ , se introduce la  $\eta$  de Dedekind como

$$\eta(\tau) = q^{1/24} \prod_{n=1}^{\infty} (1 - q^n) \quad (2.14)$$

Se llega a

$$F = -V \sum_{r=-\infty}^{\infty} \int_0^\infty \frac{d\tau_2}{2\tau_2} \int_{-1/2}^{1/2} d\tau_1 \frac{1}{(4\pi^2\alpha'\tau_2)^{d/2}} |\eta(\tau)|^{-2d+4} \exp\left(-\frac{r^2\beta^2}{4\pi\alpha'\tau_2}\right) \quad (2.15)$$

El mismo resultado se obtiene calcula la integral de camino en el toro

$$Z = \int_0^\infty \frac{d\tau_2}{2\tau_2} \int_{-1/2}^{1/2} d\tau_1 \Delta_{FP} \int \mathcal{D}x \exp\left(-\frac{1}{4\pi\alpha'} \int d^2\sigma \sqrt{-h} h^{\alpha\beta} \partial_\alpha X^\mu \partial_\beta X_\mu\right) \quad (2.16)$$

donde la región de

Se ha llegado a una expresión cuyo integradndo no es modular invariante. Es decir,  $\tau \rightarrow \tau + 1$  y  $\tau \rightarrow 1/\tau$  no son invariancias. Para conseguir la invariancia modular se restringe el dominio de integración al dominio fundamental y se modifica el integrando, añadiendo el número cuántico  $w$  sobre el que se suma, de modo que para  $d = 26$  se tiene

$$F = -V \sum_{r,w=-\infty}^{\infty} \int_{\mathcal{F}} \frac{d\tau_1 d\tau_2}{2\tau_2} \frac{1}{(4\pi^2\alpha'\tau_2)^{13}} |\eta(\tau)|^{-48} \exp\left(-\frac{|r^2 - w\tau|^2 \beta^2}{4\pi\alpha'\tau_2}\right) \quad (2.17)$$

Haciendo la suma, se llega a

$$Z = -\beta F = \int_F \frac{d\tau_1 d\tau_2}{2\tau_2} \text{Tr} \left( q^{L_0} \bar{q}^{\bar{L}_0} \right) \quad (2.18)$$

donde

$$L_0 = \alpha' \frac{p^2}{4} + \frac{\alpha'}{4} \left( \frac{2\pi n}{\beta} + \frac{w\beta}{2\pi\alpha'} \right)^2 + N \quad (2.19)$$

$$\bar{L}_0 = \alpha' \frac{p^2}{4} + \frac{\alpha'}{4} \left( \frac{2\pi n}{\beta} - \frac{w\beta}{2\pi\alpha'} \right)^2 + \bar{N} \quad (2.20)$$

## Capítulo 3

# QFT en espacio curvo

### 3.1. Agujeros negros

El caso más sencillo de agujero negro es el agujero negro de Schwarzschild, que describe una distribución de masa con simetría esférica y estática. La métrica asociada es

$$ds^2 = \left(1 - \frac{2MG}{r}\right) dt^2 - \left(1 - \frac{2MG}{r}\right)^{-1} dr^2 - r^2 d\Omega^2. \quad (3.1)$$

Observamos que en el radio de Schwarzschild  $r_S = 2MG$  la componente temporal de la métrica se anula mientras que la componente radial va a infinito. Se denomina horizonte de sucesos a la esfera con radio  $r_S$  centrada en  $r = 0$ .

Para estudiar la física cerca del horizonte es más conveniente emplear las coordenadas de Rindler. Para ello sustituimos la coordenada radial por la distancia propia hasta el horizonte

$$\rho(r) = \int_0^r dr' \sqrt{g_{rr}(r')}. \quad (3.2)$$

La métrica se transforma en

$$ds^2 = \left(1 - \frac{2MG}{r(\rho)}\right) dt^2 - d\rho^2 - r(\rho)^2 d\Omega^2. \quad (3.3)$$

A distancias próximas al horizonte  $r \approx r_S$ ,  $\rho \approx 2\sqrt{2MG(r - 2MG)}$

$$ds^2 \approx \rho^2 \left(\frac{dt}{4MG}\right)^2 - d\rho^2 - r(\rho)^2 d\Omega^2. \quad (3.4)$$

Cerca de la coordenada azimutal  $\theta = 0$ , podemos reemplazar las coordenadas angulares  $\theta, \phi$  por las coordenadas cartesianas  $x, y$ . Definiendo también un tiempo adimensional  $\omega = t/(4MG)$  obtenemos la métrica de Rindler

$$ds^2 = \rho^2 d\omega^2 - d\rho^2 - dx^2 - dy^2. \quad (3.5)$$

Esta métrica describe en realidad un espacio de Minkowski en coordenadas hiperbólicas. Si escogemos la transformación

$$T = \rho \sinh \omega, \quad (3.6)$$

$$Z = \rho \cosh \omega. \quad (3.7)$$

la métrica es

$$ds^2 = dT^2 - dZ^2 - dx^2 - dy^2. \quad (3.8)$$

Es conveniente definir un observador fijo para cada punto del espacio, llamado FIDO. Estos observadores para mantenerse en reposo dentro del campo gravitatorio necesitan una fuerza que los mantenga en su sitio. Para los FREFOs, su aceleración es, para  $\rho \ll MG$  es aproximadamente  $1/\rho$ .

Si dividimos el espacio de Minkowski en cuatro regiones, el espacio de Rindler ocupa la región I. Los FREFOs emplean las coordenadas del  $(T, Z, x, y)$ , mientras que los FREFOS emplean  $(\omega, \rho, x, y)$ . El horizonte se sitúa en  $T = Z = 0$ , o en coordenadas de Rindler,  $\rho = 0$ . Gráficamente, se observa que una translación espacial de  $\omega$  para un equivale a un boost en el espacio de Minkowski.

Al espacio de Rindler solo le llega información de I y IV, pero la región II está desconectada causalmente por culpa del horizonte. Además, una partícula que pase de IV a I será vista como proveniente del tiempo  $\omega = -\infty$ , por lo que se pueden interpretar como condiciones iniciales.

Estudiamos un campo escalar masivo cuántico  $\xi$  en un espacio de Rindler. La evolución temporal de un sistema cualquiera viene dada por un hamiltoniano. En el espacio de Rindler la evolución en  $\omega$  se determina mediante el hamiltoniano de Rindler, cuya expresión en función del tensor energía-momento

es

$$H_R = \int_0^\infty d\rho dx dy \rho T^{00}(\rho, x, y). \quad (3.9)$$

En el caso de un campo escalar masivo sometido a un potencial  $V$ , la densidad de energía es

$$T^{00} = \frac{\Pi^2}{2} + \frac{1}{2}(\nabla\xi)^2 + V(\xi). \quad (3.10)$$

Entonces el hamiltoniano es

$$H_R = \int_0^\infty d\rho dx_\perp \frac{\rho}{2} \left( \Pi^2 + \left( \frac{\partial\xi}{\partial\rho} \right)^2 + \left( \frac{\partial\xi}{\partial x_\perp} \right)^2 + 2V(\xi) \right). \quad (3.11)$$

Desde el punto de vista del espacio de Minkowski,  $H_R$  es el generador de boosts en la dirección  $Z$ .

En una teoría cuántica, el hecho que haya correlación entre el campo para dos puntos del espacio origina un fenómeno interesante en el espacio de Rindler. Hemos visto que la región III está desconectada de la región I, por lo que consideramos al campo en cada región como subsistemas distintos. Pero debido a que el campo en I está correlacionado con el campo III, están entrelazados entre sí. Por esta razón, no podemos describir al campo en I como un sistema puro como una matriz de densidad obtenida tomando la traza parcial en III de la matriz de densidad del sistema completo.

En general, si el estado asociado a dos subsistemas A y B que no están interactuando es  $|\Psi\rangle$ , su matriz de densidad es

$$\rho_{AB} = |\Psi\rangle \langle\Psi|. \quad (3.12)$$

La matriz de densidad que describe el sistema A es

$$\rho_A = \text{Tr}_B \rho_{AB} = \langle\beta|\rho_{AB}|\beta\rangle. \quad (3.13)$$

A cada matriz de densidad le corresponde la entropía de von Neumann

$$S = -\text{Tr}(\rho_A \ln \rho_A) = -\sum_j \rho_j \ln \rho_j. \quad (3.14)$$

Donde  $\rho_j$  son los valores propios de  $\rho_A$ . Esta entropía se debe a que estamos perdiendo información al ignorar el subsistema  $B$ , que está entrelazado con  $A$ ,

por lo que también se denomina entropía de entrelazamiento. La interpretación de  $\rho_j$  es que estamos describiendo un sistema cuyo estado no conocemos, pero sabemos que a cada estado le corresponde una probabilidad  $\rho_j$ .

Por otro lado un sistema termodinámico en equilibrio a temperatura  $\beta$  tiene asociado la matriz densidad

$$\rho = \frac{e^{-\beta H}}{\text{Tr } e^{\beta H}}. \quad (3.15)$$

Retomamos el campo escalar en un espacio de Rindler. Para  $T = 0$ , los campos en cada punto forman un conjunto completo de observables que conmutan. Denominamos  $\xi_L$  a los campos en  $Z < 0$  y  $\xi_R$  si  $Z > 0$ . En teoría cuántica de campos, un estado se describe como una distribución que depende de los campos  $\Psi[\xi] = \Psi[\xi_L, \xi_R]$ .

Supondremos que  $\Psi[\xi_L, \xi_R]$  está en el estado fundamental (vacío) del hamiltoniano de Minkowski. Para hallar el estado fundamental mediante la integral de camino en mecánica cuántica de partículas aplicamos

$$\langle y, T | x, 0 \rangle \sim \int_{X(0)=x, X(T)=y} \mathcal{D}X e^{-S} \sim \langle y | e^{-HT} | x \rangle = \sum_{n, n'} \langle y | n \rangle \langle n | e^{-HT} | n' \rangle \langle n' | n \rangle = \quad (3.16)$$

$$= \sum_{n, n'} \Psi_n(y) e^{-E_n T} \bar{\Psi}_n(x) \sim \Psi_0(y) e^{-E_0 T} \bar{\Psi}_0(x). \quad (3.17)$$

Donde hemos aplicado una rotación de Wick  $t \rightarrow T = it$  por continuación analítica. Por lo que  $\bar{\Psi}_0(x) \sim \int_{X(0)=x} \mathcal{D}x e^{-S}$ . De forma similar en teoría cuántica de campos

$$\Psi[\xi_L, \xi_R] = \frac{1}{\sqrt{Z}} \int_{X^0 > 0, \xi(X^0=0)=(\xi_L, \xi_R)} e^{-S} \quad (3.18)$$

Para evaluar la integral, tenemos en cuenta que como la translación en  $\omega$  equivale a un boost en el espacio de Minkowski, en el espacio euclídeo se traduce en una rotación. El ángulo  $\theta$  con respecto al eje  $Z$  en el plano  $(Z, X^0)$  se corresponde con el tiempo de Rindler  $\omega$ .



# Bibliografía

- [1] Mertens, Thomas G.: *Hagedorn String Thermodynamics in Curved Space-times and near Black Hole Horizons*. 2015. <http://arxiv.org/abs/1506.07798>.
- [2] Susskind, Leonard y James Lindesay: *Black holes, information and the string theory revolution*. 2005, ISBN 9812560831.
- [3] Barbado, Luis C.: *Percepción de las radiaciones Hawking y Unruh por distintos observadores: aplicaciones de la función de temperatura efectiva*. Tesis de Doctorado, Granada U., 2014. <https://inspirehep.net/record/1338344/files/arXiv:1501.02636.pdf>.
- [4] Tong, David: *String Theory*. 2009.