

R-NS ~~not~~ definite due to spinors.

$$S = \frac{1}{4\pi} \int d^2z \left(\frac{z}{\alpha'} \partial X^M \bar{\partial} X_M + 4\psi^M \bar{\partial} \psi_M + \tilde{4}\psi^M \partial \tilde{\psi}_M \right)$$

$$T = -\frac{1}{2} (\partial X \partial X + 4\psi \psi)$$

$$T_F = i \psi^M \partial X_M$$

↑
ср. ферм. ток.

$\psi^M, \tilde{\psi}^M$ - ком. ферм. на мировом листе.

SUSY rules

$$\delta X^M(z, \bar{z}) = -\epsilon \left(f(z) \psi^M(z) + \bar{f}(\bar{z}) \tilde{\psi}^M(\bar{z}) \right)$$

$$\delta \psi^M(z) = \epsilon f(z) \partial X^M(z)$$

$$\delta \tilde{\psi}^M(\bar{z}) = \epsilon \bar{f}(\bar{z}) \bar{\partial} X^M(z)$$

Поле канонически: $\partial X^M(z) = -i \sum_{n \in \mathbb{Z}} \frac{a_n^M}{z^{n+1}}$

$$\psi^M(z) = \sum_r \frac{\psi_r^M}{z^{r+1/2}}$$

R - odd, NS - even

Замечание: условия для фермионов.

R: $2r = 0 \pmod{2}$ (только четные)

$\psi \rightarrow -\psi$ при обходе.

NS: $2r = 1 \pmod{2}$ (только нечетные)

$\psi \rightarrow +\psi$

обход вокруг струны: $z' = e^{2\pi i} z$; $\psi^M(z') = e^{\pi i(2r+1)} \psi^M(z)$

$$[a_m^M, a_n^N] = m \eta^{MN} \delta_{m+n,0}$$

$$\{\psi_r^M, \psi_s^N\} = \eta^{MN} \delta_{r+s,0}$$

Тензор энергии-импульса: $T = \sum_{n \in \mathbb{Z}} \frac{L_n}{z^{n+2}}$; $T_F = \sum_{r \in \mathbb{Z}^{\pm}} \frac{G_r}{z^{r+3/2}}$

$$L_m = \frac{1}{2} \left(\sum_{n \in \mathbb{Z}} :a_{m-n}^M a_{n, M}: + \sum_{r \in \mathbb{Z}^{\pm}} (r - \frac{m}{2}) : \psi_{m-r}^M \psi_{r, M} : \right) + L_m^{gh} + A_{R,NS} \delta_{m,0}$$

$$G_r = \sum_{n \in \mathbb{Z}} a_n^M \psi_{r-n, M} + G_r^{gh}; \quad A_{R,NS} = \begin{pmatrix} 0, & -\frac{1}{2} \\ R & NS \end{pmatrix}$$

массовый спектр: $L_0 |4\rangle = 0$; $L_0 = H$ - гамильтониан.

$$H = \begin{cases} \frac{1}{2} p^2 + N, & R \\ \frac{1}{2} p^2 + N - \frac{1}{2}, & NS \end{cases}$$

$$N = \sum_{n>0} a_n^M a_{n, M} + \sum_{r>0} r \psi_{-r}^M \psi_{r, M}$$

↑
число возбужд.

R-Основное состояние: $a_n^M |0; p\rangle_R = \psi_n^M |0; p\rangle_R = 0 \quad \forall n > 0$

$$a_0^M |0; p\rangle_R = p^M |0; p\rangle_R$$

$\{\psi_0^M, \psi_0^N\} = \eta_{MN}$ - алгебра Кунффердаи.

$\psi_0^M |0; p\rangle_R = \Gamma^M |0; p\rangle_R$ действует как Γ -матрица 10-мерная.

$$|0; p\rangle_R^\pm \in 16_\pm \text{ of } SO(1,9).$$

$$\begin{aligned} L_0 |0; p\rangle_R^\pm = 0 \Rightarrow & \left\{ \begin{aligned} p^2 = 0 & \text{ (состояние безмассовое)} \\ p^M \Gamma_M |0; p\rangle_R^\pm = 0 & \text{ (ур-е Дирака)} \end{aligned} \right. \\ G_0 |0; p\rangle_R^\pm = 0 \Rightarrow & |0; p\rangle_R^\pm \in \mathfrak{so}(8) \text{ of } SO(8) \end{aligned}$$

NS-осн. состояние: $a_n^M |0; p\rangle_{NS} = \psi_n^M |0; p\rangle_{NS} = 0 \quad \forall n > 0$

$|0; p\rangle_{NS}$ - ground. тахитное состояние.

$$N = \sum_{\substack{n \in \mathbb{Z} \\ n > 0}} a_{-n}^M a_{nM} + \sum_{\substack{r \in \mathbb{Z} \\ r \in (\mathbb{Z} + 1/2)}} r \psi_{-r}^M \psi_{rM}$$

наибое возб. состояние: $\sigma^M \psi_{M, -1/2} |0; p\rangle_{NS} = |0; p\rangle_{NS}$

$$N |0; p\rangle_{NS} = \frac{1}{2} |0; p\rangle_{NS}$$

$$H |0; p\rangle_{NS} = \frac{1}{2} p^2 |0; p\rangle_{NS} \Rightarrow p^2 = 0 \text{ безмассовое.}$$

$$G_{-1/2} |0; p\rangle_{NS} = p^M \sigma_M |0; p\rangle_{NS} \Rightarrow p^M \sigma_M = 0 \text{ (Dirac, Majorana)}$$

$$|0; p\rangle_{NS} \in \mathfrak{so}(8) \text{ of } SO(8);$$

$G_{-1/2} |0; p\rangle_{NS} = |p; p\rangle_{NS}$ (каждое состояние возбужденного состояния $|0; p\rangle_{NS}$ в виде унитарно).

Супермасса

$$\left. \begin{array}{l} R_{\mathfrak{so}(8)}: \mathfrak{so}(8) \\ NS: \mathfrak{so}(8) \end{array} \right\}$$

$$G = \begin{cases} \Gamma(-1) \sum_{n=1}^{\infty} \psi_{-n}^i \psi_{i,n} \\ (-1)^n \left(\sum_{n=1}^{\infty} \psi_{-(n-1/2)}^i \psi_{i, (n-1/2)} + 1 \right) \end{cases}$$

в NS-сегменте среднее оставших только состояний $G|4\rangle = +14\rangle$
 GSO проекция. ($N_F = 2n+1$)

IA

правые и левые моды разной киральности

G.2

(NS, NS)	$\rho_V \otimes \rho_V = 1 + 28 + 35$	G_{MN}, B_{MN}, Φ
(NS, R ₊)	$\rho_V \otimes \rho_+ = \rho_- + 56_-$	$\lambda_-; \psi_{M-}$
(NS, R ₋)	$\rho_V \otimes \rho_- = \rho_+ + 56_+$	$\lambda_+; \psi_{M+}$
(R ₊ , R ₋)	$\rho_+ \otimes \rho_- = \rho_V + 56_V$	$\Phi_M; C_{MNK}$

$$\frac{\rho'_1}{3 \cdot 5!} = \frac{6 \cdot 7 \cdot 8}{8} = 50$$

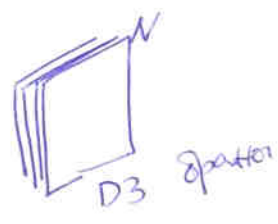
IB

правые и левые одинаковой киральности

(NS, NS)	$\rho_V \times \rho_V = 1 + 28 + 35$	G_{MN}, B_{MN}, Φ
(NS, R ₊)	$\rho_V \times \rho_+ = \rho_- + 56_-$	λ_-^1, ψ_{M-}^1
(R ₊ , NS)	$\rho_+ \times \rho_V = \rho_- + 56_-$	λ_-^2, ψ_{M-}^2
(R ₊ , R ₊)	$\rho_+ \times \rho_+ = 1 + 28 + 35_+$	$C_0, C_{MN}; C_{MNKL}$

$$\frac{\rho'_1}{4 \cdot 4!} = \frac{5 \cdot 6 \cdot 7 \cdot 8}{8 \cdot 4} = 35 \cdot 2 \quad \uparrow \text{самодуальность}$$

1. D-браны с пространственной компакцией дают интересную феноменологию.
2. Для согласованности наряду с D-бранами следует включать браны с ориент. натяжением (world vol. Бранки вил.). Это ориентированная, которые возникают при факторизации струнных мод.
3. Факторизация стр. мод на $NS \Rightarrow$ ориентированная NS .



\rightarrow $SU(N)$ калибровочные моды.
можно конструировать модели.
физики земли.

Дискретная симметрия: $\sigma = \Omega_p (-1)^{F_L} \sigma$

Ω_p - элемент на мировом листе струны: $\Omega: (s_1, s_2) \rightarrow (2s_1 - s_1, s_2)$

F_L - число L-фермионов (простр. - ферм.)

$\sigma^2 \eta = -\eta$ для сохранения суперсимметрии $N=1$.

$$\sigma^* \Omega = e^{2i\theta} \bar{\Omega}; \quad \Omega \wedge \bar{\Omega} \sim \eta \wedge \eta \wedge \eta$$

$$\sigma^2 = 1$$

$\sigma: H^{p,q} \rightarrow H^{q,p}$ для IIA на CY

Определение: проекция суперформы - проекция оператора Ω , кот. действует на мировом листе.

Ω нулевая, когда выполняются такие условия. $N=2 \Rightarrow N=1$ в $D=10$.

Компактификации:

$$M = \mathbb{R}^{1,3} \times \begin{cases} CY_3, & N=2 \\ K3 \times T^2, & N=4 \\ T^6, & N=8 \end{cases} \quad \begin{array}{l} N=1 \\ N=2 \\ N=4 \end{array}$$

Простой пример: тор с $N=4$ суперсимметрией.

канон. коорд. Σ^i : $\sigma \Sigma^i \sigma^{-1} = \pm \bar{\Sigma}^i$

$$\begin{array}{l} x^a \xrightarrow{\sigma} x^a \\ y^{\dot{a}} \xrightarrow{\sigma} -y^{\dot{a}} \end{array}$$

IIA:

$$NSNS: \{ G_{\mu\nu}, G_{ij}, G_{ab}, B_{\mu a}, B_{ia}, \Phi \}$$

~~$$RR: \{ (C_3)_{a_1}, (C_3)_{\mu ab}, (C_3)_{iab}, (C_3)_{\mu ij}, (C_3)_{\mu vi}, (C_3)_{ijk} \}$$~~

$$\{ C_{\mu}, C_a, C_{\mu\nu\rho}, C_{\mu ij}, C_{\mu ab}, C_{\mu\nu a}, C_{aij}, C_{abc} \}$$

$$N=4 \text{ gravity } (1 \times 2 + 6 \times 1 + 2 \times 0) + N_V = 6 \text{ vector } (1 \times 1 + 6 \times 0)$$

1. Кэлеровы модули:

\mathcal{Y} -odd $\Rightarrow \mathcal{Y} = \sigma^a(x) \omega_a$; $a = 1, \dots, h-1$

\hat{B}_2 -odd $\Rightarrow \hat{B}_2 = b^a(x) \omega_a$;

note: $B_{\mu\nu}$ уходит из спектра

компл. координаты: $t^a = \sigma^a + i b^a$

мерности:
(действительная Кэлерова мерность)

$\sigma_{ab} = \frac{1}{2 \text{Vol}} \int \omega_a \wedge * \omega_b \quad (\in \mathbb{R}_0)$

2. Модули комплексной структуры:

$\Omega = z^k a_k - F_L(z) b^L$;

т.к. $\sigma \Omega = e^{2i\theta} \bar{\Omega} \Rightarrow z^k - e^{2i\theta} \bar{z}^k = 0$
 $\text{Im}(e^{-i\theta} z^k) = 0$
 $\text{Re}(e^{-i\theta} F_L) = 0$

т.х. $\Omega \rightarrow \Omega e^{-h(z)} \rightarrow$ одно из уравнений \rightarrow лишнее

$k \rightarrow k + h + \bar{h}$

1) $\text{Im}(e^{-i\theta} z^k) = 0$ $h^{2,1}$ real equations for $(h^{2,1})$ complex scalars z^k . ($k=1, \dots, h^{2,1}$)
(оставшиеся координаты z^k)

2) $\text{Re}(e^{-i\theta} F_L) = 0 \rightarrow$ накл. операторов на период (формы в терминах мерности $M_{\mathbb{R}^2}$) в $k=1, 2$ субста

$z^k = \int \Omega \wedge b^k$; $F_L = \int \Omega \wedge a^L$

Остаются степени свободы $k \rightarrow k + 2 \text{Re} h$
 $\Omega \rightarrow \Omega e^{-\text{Re} h}$

используем для перехода от $h^{2,1}$ real coord. $z^k \text{Re}(e^{-i\theta} z^k)$ к coord. $h^{2,1}$ на период. $\text{Re}(e^{-i\theta} z^k) = 1$ fix k .

Обратно, удобнее: $C = r e^{-i\theta}$; $C \rightarrow C e^{\text{Re} h}$

Выводим: $r \sim \frac{1}{\phi} \Rightarrow C \Omega$ зависит от $(h^{2,1} + 1)$ Re накл.

3. Калибровочные поля

1) \hat{A}_1 полностью уходит г.к. от σ -колебания.

$$2) \hat{C}_3 = C_3 + A^\alpha \wedge \omega_\alpha + \underbrace{\xi^{\hat{K}} a_{\hat{K}}}_{C_3}$$

↑
нет физических степеней свободы, но будет давать вклад в суперпотенциал.

Из Лагранжиана получим, что надо объединить

$$\Omega_c = C_3 + 2i \operatorname{Re}(C\Omega);$$

$$\Omega_c = 2N^{\hat{K}} a_{\hat{K}}; \quad N^{\hat{K}} = \frac{1}{2} \int \Omega_c \wedge b^{\hat{K}} = \frac{1}{2} (\xi^{\hat{K}} + 2i \operatorname{Re}(Cz^{\hat{K}}))$$

↑
просто объединили

Ω и C_3 потеряли половину степеней свободы и объединились в Ω_c .

Состав полей

зрав.	1	$g_{\mu\nu}$
вект.	$h_+^{(1,1)}$	A^α
кюрв.	$h_-^{(1,1)}$	t^a
кюрв.	$h^{(2,1)} + 1$	$N^{\hat{K}} = \frac{1}{2} (\xi^{\hat{K}} + 2i \operatorname{Re}(Cz^{\hat{K}}))$

$N=1$ суперсимметрия.

Действие в виде $N=1$ супергравитации.

$$S = - \int \frac{1}{2} R * \mathbb{1} + K_{I\bar{J}} dM^{\bar{I}} \wedge * d\bar{M}^{\bar{J}} + \frac{1}{2} \operatorname{Re} f_{\alpha\beta} F^\alpha \wedge * F^\beta + \frac{1}{2} \operatorname{Im} f_{\alpha\beta} F^\alpha \wedge F^\beta + V * \mathbb{1}.$$

$$e^D = e^{\left(\frac{K}{6}\right)^{-1/2}}$$

$$V = e^K \left(K^{I\bar{J}} D_{\bar{I}} W D_{\bar{J}} \bar{W} - 3|W|^2 \right) + \frac{1}{2} (\operatorname{Re} f)^{-1\alpha\beta} D_\alpha D_\beta$$

Без флуктов конструируем:

$$S = \int -\frac{1}{2} R * \mathbb{1} - G_{ab} dt^a \wedge * dt^b + \frac{1}{2} \operatorname{Im} N_{\alpha\beta} F^\alpha \wedge * F^\beta + \frac{1}{2} \operatorname{Re} N_{\alpha\beta} F^\alpha \wedge F^\beta - dD \wedge * dD - G_{KL} dq^K \wedge dq^L + \frac{1}{2} e^{2D} \operatorname{Im} M_{\hat{K}\hat{L}} d\xi^{\hat{K}} \wedge * d\xi^{\hat{L}}$$

Кэперов метрику:

6.5

$$k = -\ln \left[\frac{4}{3} \int J_n J_n \right] - 2 \ln \left[2 \int \operatorname{Re}(C\Omega) \wedge * \operatorname{Re}(C\Omega) \right]$$

$$K^k = \ln \left[\frac{4}{3} \int J_n J_n \right] = \ln \left[\frac{1}{6} K_{abc} (t - \bar{t})^a (t - \bar{t})^b (t - \bar{t})^c \right]$$

будет только кан. моды

$$K_{abc} = \int \omega_a \wedge \omega_b \wedge \omega_c$$

$$\rightarrow \boxed{K_{t^a} K_{t^b} K_{\bar{t}^c} = 3} \rightarrow \text{no-scale condition}$$

W содержит фазы и e_0 , кот. уходит из e_3 .

без фазов ~~и e_0~~ :

$$V = e^k \left(K^{IJ} K_I K_J \cdot |W|^2 - 3|W|^2 \right) = 0.$$

дет космологической постоянной.

no-scale: дет зависит от F -членов для суперпотенциала;

$F_I = D_I W$; если $D_I W = 0$ (а это так в стр. фазов) то зав. от F_I константа.