

Jedan nekomutativni kosmološki model (& more)

Maja Burić

Univerzitet u Beogradu, Fizički fakultet

Gravity: new ideas for unsolved problems II

Outline

- 1 Formalizam
- 2 'Fuzzy' sfera
- 3 Kosmološki model
- 4 Statička rešenja

- **motivacija** za nekomutativnu gravitaciju i kvantovanje
- razni pristupi: dinamika gravitacionog polja, simetrije, **geometrija**
- **sferno-simetrična** rešenja: Schwarzschild, FRW

Formalizam

– pristup koji koristimo je **nekomutativni frame formalizam**, tj. pokušavamo da opišemo nekomutativnu gravitaciju kao (nekomutativnu) geometriju

– **NC prostor** = algebra \mathcal{A} generisana koordinatama tj. operatorima x^μ ,

$$[x^\mu, x^\nu] = i\hbar\mu^2 J^{\mu\nu}(x)$$

– do metrike se dolazi preko diferencijalne geometrije: osim koordinata definišemo diferencijal d i 1-forme θ^α ,

$$df = (e_\alpha f) \theta^\alpha = [p_\alpha, f] \theta^\alpha$$

uz $[f, \theta^\alpha] = 0$.

– specijalno, $dx^\mu = [p_\alpha, x^\mu]\theta^\alpha = e_\alpha^\mu \theta^\alpha$, pa možemo da odredimo metriku

$$g^{\mu\nu} = e_\alpha^\mu e_\beta^\nu \eta^{\alpha\beta}$$

– pošto je prostor nekomutativan, da bi algebarska i geometrijska struktura bile dobro definisane i kompatibilne imamo različite uslove. Na primer,

$$i\hbar\mu^2 dJ^{\mu\nu} = [dx^\mu, x^\nu] + [x^\mu, dx^\nu],$$

naravno i Jacobi,

$$[x^\mu, J^{\nu\rho}] + [x^\rho, J^{\mu\nu}] + [x^\nu, J^{\rho\mu}] = 0$$

Formalizam

- **impulsi** p_α imaju u formalizmu poseban značaj. Oni mogu a ne moraju da budu unutar prostora \mathcal{A} : npr. u kvantnoj mehanici imamo

$$p_\mu = \partial_\mu, \quad [p_\mu, f] = (\partial_\mu f)$$

- u stvari u komutativnom prostoru impulsi moraju da budu van algebre koordinata, ali u nekomutativnom slučaju mogu da budu i svi u \mathcal{A} . Ako su x^μ matrice, izvodi su uvek unutrašnji

- iz kompatibilnosti sledi da je algebra impulsa (najviše) **kvadratna**,

$$2P^{\alpha\beta}{}_{\gamma\delta} p_\alpha p_\beta - F^{\beta}{}_{\gamma\delta} p_\beta - K_{\beta\gamma} = 0$$

- u vodećem redu po \hbar formalizam je difeomorfizam-invarijantan; lokalna Lorentz-invarijantnost je narušena relacijom $[f, \theta^\alpha] = 0$

'Fuzzy' sfera

- kod 'fuzzy sfere' algebra koordinata data je sa

$$[x^a, x^b] = i\hbar C^{ab}{}_c x^c = \frac{i\hbar}{r} \epsilon^{abc} x_c$$

- a radijus r je definisan Casimir-ovom relacijom $r^2 = (x^a)^2 = \frac{\hbar n}{2}$ i konstantan je ukoliko izaberemo IR algebre $so(3)$

- izbor impulsa $i\hbar p_a = x_a$ daje $dx^a = \frac{1}{r} \epsilon^a{}_{bc} x^b \theta^c$ i metriku sfere

$$g^{ij} = \delta_a^i \delta_b^j \frac{1}{r^2} (r^2 \delta^{ab} - x^b x^a) = \delta_a^i \delta_b^j \pi^{ab}$$

- 'onion' model - 3d prostor u sfernim koordinatama kao suma svih IR, $\mathcal{A}' = \bigoplus_n M_n$. Nema impuls p_r jer je r Casimir-ov operator

– polazimo od opšteg Ansatz-a za algebru impulsa

$$[p_a, p_b] = \frac{i\kappa\mu^2}{2} \epsilon_{abc} (\Pi p_c + p_c \Pi)$$

$$[p_0, p_c] = \frac{i\kappa\mu^2}{2} (\pi_0 p_c + p_c \pi_0)$$

$$[p_4, p_c] = \frac{i\kappa\mu^2}{2} (\pi_4 p_c + p_c \pi_4)$$

$$[p_0, p_4] = i\kappa\mu^2 \Xi$$

$$[\Xi, p_c] = \frac{i\kappa\mu^2}{2} (\Upsilon p_c + p_c \Upsilon),$$

gde je

$$\Pi = a + bp_0 + cp_4$$

$$\pi_0 = a_0 + b_0 p_0 + c_0 p_4$$

$$\pi_4 = a_4 + b_4 p_0 + c_4 p_4.$$

– Jacobi-jevi identiteti ograničavaju ovu algebru na

$$[p_a, p_b] = i\hbar\mu^2\epsilon_{abc}\Pi p_c,$$

$$[\Pi, p_a] = 0$$

$$[\pi_4, p_a] = \frac{i\hbar\mu^2}{2} c(\pi_4 p_a + p_a \pi_4)$$

$$[\pi_4, \Pi] = \frac{i\hbar\mu^2}{2} c(\pi_4 \Pi + \Pi \pi_4),$$

ili ako uvedemo $\zeta_a = \Pi^{-1} p_a$, na tenzorski proizvod

$$[\zeta_a, \zeta_b] = i\hbar\epsilon_{abc}\zeta^c$$

$$[\Pi, \zeta_a] = 0$$

$$[\pi_4, \zeta_a] = 0$$

$$[\Pi, \pi_4] = \frac{i\hbar c}{2} (\Pi \pi_4 + \pi_4 \Pi)$$

odnosno

$$\Pi \pi_4 = q \pi_4 \Pi, \quad q = \frac{2 + \mu^2 c}{2 - \mu^2 c}$$

– da bismo odredili metriku treba da identifikujemo koordinate. Uzećemo da su to (ζ^a, r, t) uz Ansatz

$$i\kappa\mu^2\Pi = f(r) = \frac{1}{r}, \quad i\kappa\mu^2\pi_4 = G(t)$$

– kompatibilnost ovog Ansatz-a sa algebrom impulsa daje

$$[r, t] = -i\kappa J(t, r) = i\kappa c\mu^2 r \frac{G}{\dot{G}}.$$

– iz izraza za $d\zeta^i$, dr i dt možemo da odredimo

$$e_c^i = \frac{1}{r} \delta^{ia} \epsilon_{abc} \zeta^b, \quad e_4^4 = crG, \quad e_a^0 = \frac{c}{r} \frac{G}{\dot{G}} \zeta_a, \quad e_0^0 = \frac{c}{r} \frac{G}{\dot{G}}$$

– komponente metrike su

$$g^{ij} = e_a^i e_b^j \delta^{ab} = \frac{1}{r^2} (\delta^{ij} \delta^{bd} - \delta^{id} \delta^{jb}) \zeta_b \zeta_d = \frac{1}{r^2} \delta_a^i \delta_b^j \zeta^2 \pi^{ab}$$

$$g^{44} = (crG)^2$$

$$g^{00} = -(1 - \zeta^2) \left(\frac{c}{r} \frac{G}{\dot{G}} \right)^2$$

$$g^{0i} = i\kappa \frac{c}{r^2} \frac{G}{\dot{G}} \zeta^i.$$

– uvodeći novu promenljivu $\frac{\dot{G}}{G} dt = -\lambda d\tau$ u komutativnom limesu imamo

$$ds^2 = -\frac{\lambda^2 r^2}{c^2(1 - \zeta^2)} d\tau^2 + \frac{1}{c^2 r^2} e^{2\lambda\tau} dr^2 + r^2 d\Omega$$

– skalarna krivina je data sa $R = \frac{2(1 + c^2 - c^2 \zeta^2)}{r^2} - 12c^2 e^{-2\lambda\tau}$

Kosmološki model, zaključci

- Ansatz za koordinate može da se uopšti, ali kad se reši svede se na smenu promenljivih r i τ : dobijena geometrija je, u okviru postavljenih graničnih uslova, **jedinstvena**
- dobijeno kosmološko rešenje je **izotropno ali nije homogeno**
- r i t imaju **kontinualne spektre**: spektar od r je poluprava a od t prava. ζ^a imaju diskretan spektar
- prostor **nije statički** jer smo se ograničili na slučaj kad su svi impulsi unutar \mathcal{A}

- da bismo dobili statičko rešenje menjamo pristup: polazimo od **algebre koordinata i statičkog Ansatz-a za frame**, impulse ćemo analizirati naknadno
- ovakav pristup je u neku ruku prirodniji, međjutim je deo problema postaju **početni uslovi** tj. prostor u kome se traži skup rešenja.
- cilj je da 'minimalno' povećamo algebru koordinata tako da dobijemo željeno 'fizičko' rešenje; ali oba ova pojma su u neku ruku proizvoljna

– pretpostavljamo da je skup koordinata (x^a, r, t) ; označavamo $\rho^2 = (x^a)^2$ i tretiramo i ρ kao varijablu. **Ansatz za komutatore:**

$$[x^a, x^b] = i\hbar\mu L\rho^{-1} \epsilon^{abc} x_c \quad [x^a, r] = i\hbar\mu J_4 x^a$$

$$[x^a, t] = i\hbar\mu J_0 x^a \quad [t, r] = i\hbar J$$

gde su $J = J(\rho, r, t)$, $J_0 = J_0(\rho, r, t)$, $J_4 = J_4(\rho, r, t)$

– Jacobi-jevi identiteti daju jednačine

$$x_a[L, x^a] = 0 \quad \text{tj.} \quad \frac{\partial L}{\partial r} J_4 + \frac{\partial L}{\partial t} J_0 = 0$$

$$\mu(2L - \rho \frac{\partial L}{\partial \rho}) J_0 - \frac{\partial L}{\partial r} J = 0$$

$$\mu(2L - \rho \frac{\partial L}{\partial \rho}) J_4 - \frac{\partial L}{\partial t} J = 0$$

$$\frac{\partial J}{\partial r} J_4 + \frac{\partial J}{\partial t} J_0 - \frac{\partial J_4}{\partial r} J - \frac{\partial J_0}{\partial t} J - \mu \rho \frac{\partial J_4}{\partial \rho} J_0 + \mu \rho \frac{\partial J_0}{\partial \rho} J_4 = 0$$

– najjednostavnije rešenje, ako pretpostavimo da nijedna funkcija ne zavisi od vremena, je

$$L = \rho^2, \quad J_4 = 0$$

– frame Ansatz je

$$\begin{aligned} \theta^a &= -h\rho^{-1}\epsilon^{abc}x_b dx_c + \frac{1}{\rho^2}x_b\theta^b x^a, & dx^a &= \frac{1}{h\rho}\epsilon^{abc}x_b\theta_c, \\ \theta^4 &= gdr, & dr &= g^{-1}\theta^4, \\ \theta^0 &= fdt, & dt &= f^{-1}\theta^0. \end{aligned}$$

– njegova kompatibilnost sa komutatorima daje jednačine

$$\begin{aligned} \frac{\partial J_0}{\partial r} = 0, & \quad \frac{\partial}{\partial r}(gJ) = 0, & \quad -\frac{\partial h}{\partial r}J = (h + \rho\frac{\partial h}{\partial\rho})J_0, \\ d(L\rho^{-1}) = 0 & \quad \text{tj.} \quad \frac{\partial L}{\partial r} = 0 \end{aligned}$$

– dodatna jednačina koja sledi iz definicije spoljašnjeg proizvoda 1-formi

$$(f'f^{-1}J)'fg^{-1} = \text{const.}$$

– jednačine se mogu pojednostaviti izborom radijalne koordinate, pošto je formalizam invarijantan na difeomorfizme.

– prvi slučaj: koordinata \bar{r} , $g(\bar{r}) = 1$

– jednačine daju

$$J = \text{const}, \quad h(\bar{r}) = \rho^k e^{l\bar{r}}, \quad f(\bar{r}) = \cosh^2(\Lambda\bar{r})$$

– klasični limes

$$ds^2 = -\cosh^4(\sqrt{\Lambda}\bar{r})dt^2 + d\bar{r}^2 + \rho^{2k} e^{2l\bar{r}} d\Omega$$

– krivina $R = -8\Lambda - 6l^2 - 8\sqrt{\Lambda} \tanh(\sqrt{\Lambda}\bar{r}) + 4\Lambda \cosh^{-2}(\sqrt{\Lambda}\bar{r})$

Statička rešenja

– drugi slučaj: koordinata r , $h(r, \rho) = C(\rho) r$

– jednačine daju

$$J = \left(C + \rho \frac{dC}{d\rho} \right) J_0 r, \quad g = \frac{1}{\mu r}$$

u najjednostavnijem slučaju, ili opštije,

$$g = \frac{e^{a\rho}}{r^{1-a\rho}} - \frac{ab\rho}{1-a\rho}$$

– rešavanje jednačine za f je komplikovano, ali se u najjednostavnijem slučaju u klasičnom limesu dobija

$$ds^2 = -\frac{1}{16} \frac{(r^2 + 1)^4}{r^4} dt^2 + \frac{1}{r^2} + r^2 d\Omega$$

– i krivina $R = -\frac{2}{r^2(1+r^2)^2} (-1 + r^2 + 5r^4 + 11r^6)$

- navedena dva rešenja su ista do na smenu promenljivih, ali postoje i opštija rešenja koja imaju netrivialnu **zavisnost od ρ** i podsećaju na razvoj po multipolima
- dobijeno rešenje je statičko ali nije Schwarzschild; u asimptotskoj oblasti je **de Sitter**
- r i t imaju i ovde **kontinualne spektre**, x^a diskretne
- može se pokazati da je impuls p_0 van \mathcal{A} : početna algebra je proširena jednim generatorom