ДИССЕРТАЦИОННАЯ РАБОТА НА СОИСКАНИЕ УЧЕНОЙ СТЕПЕНИ КАНДИДАТА ФИЗИКО-МАТЕМАТИЧЕСКИХ НАУК

НИКУЛИН ВАЛЕРИЙ ВЛАДИМИРОВИЧ

# Космологические эффекты многомерной нелинейной гравитации

Специальность: 1.3.15. «Физика атомных ядер и элементарных частиц, высоких энергий» (физико-математические науки)

Научный руководитель: д.ф.-м.н. Рубин С.Г.

### План доклада

#### • Введение

- ✤ Актуальность многомерной нелинейной гравитации
- 🛠 Цели и задачи диссертации
- Глава 1. Механизм генерации барионного числа в ранней Вселенной
- Глава 2. Механизм рождения первичных черных дыр в ранней Вселенной
- Глава 3. Инфляционные ограничения на параметры доп. пространства
- Заключение

# Введение

#### АКТУАЛЬНОСТЬ ТЕМЫ

ЦЕЛЬ РАБОТЫ

MOCKBA, 2023

#### Многомерные теории

 Впервые были предложены Калуцей и Клейном [Kaluza, 1921; Klein, 1926] с целью объединения гравитации и электромагнетизма:

- Позволяют решить многие проблемы в СМ и теории гравитации:
  - 1. Проблема иерархии энергетических масштабов (огромный зазор между М<sub>н</sub> и М<sub>р</sub>) [Randall, 1999]
  - 2. Происхождение симметрий Стандартной модели [Witten, 1981]
  - 3. Объединение взаимодействий (напр. Многомерная супергравитация [Nahm, 1999])
  - 4. Квантование гравитации (напр. Теория струн [Dienes, 1997])
  - 5. И многие другие...

#### Нелинейная гравитация – *f(R)*

$$S = \frac{1}{2\kappa} \int R \sqrt{|g|} \,\mathrm{d}^4 x, \qquad (2)$$

 В работе использовалось современное направление в теории гравитации – нелинейная (или *f*(*R*)) гравитация.



$$S = rac{1}{2\kappa} \int \left( R + rac{R^2}{6M^2} 
ight) \sqrt{|g|} \, \mathrm{d}^4 x,$$
 (3)

- Квадратичные по кривизне поправки ~ R<sup>2</sup>
   в эффективной гравитационной теории должны возникать при квантовании.
- Наиболее успешная модель космологической инфляции [Planck, 2018]: основана на *f*(*R*)-гравитации [Starobinsky, 1980]

#### Ранняя Вселенная как лаборатория

- Источник недоступных на ускорителях энергий (особенно на этапе космологической инфляции).
- Единственный способ изучения гравитации на высоких энергиях.
- Разнообразие проявлений позволяет ставить сильные ограничения.
- В космологии существует большой пласт необъясненных феноменов:
  - ጳ Барионная асимметрия
  - 🛠 Первичные черные дыры
  - � И др.



Рис. 1. Космологическая инфляция, обеспечивающая начальный толчок и первичный разогрев Вселенной. Имеет масштаб:  $H \sim 10^{13}$  GeV [Planck, 2018].

#### Цель и задачи диссертации

- **Цель:** Объяснение наблюдаемых космологических явлений в рамках подхода к описанию ранней Вселенной, основанного на многомерной нелинейной гравитации, и постановка ограничений на её параметры.
- 1. Разработка модели генерации и высвобождения барионного числа на инфляционной стадии Вселенной.
- 2. Разработка чисто гравитационного механизма образования и кластеризации первичных черных дыр.
- 3. Получение космологических ограничений на теории с компактным дополнительным пространством.

## Механизм генерации барионного числа в ранней Вселенной

ГЛАВА I СООТВЕТСТВУЕТ ПУБЛИКАЦИЯМ [1,2]

#### Барионная асимметрия Вселенной

Вселенная состоит из вещества, но не антивещества. Современная величина барионной асимметрии характеризуется барион-фотонным отношением [Plank, 2018]:

$$\eta = \frac{n_B - n_{\bar{B}}}{n_{\gamma}} \sim 10^{-9}$$
 (4)

Наблюдения показывают, что барионное число сохраняется. В рамках СМ (по теореме Нетер о соответствии между симметриями и сохраняющимися числами) сохранение барионное числа следует из U(1)<sub>B</sub>-инвариантности Лагранжиана СМ:

$$S[\Phi \to e^{i\theta}\Phi] = \mathrm{inv}$$
 (5)

 При этом в СМ не существует механизма существенного производства барионного асимметрии.

\* Существуют феноменологические механизмы типа Аффлека-Дайна [Affleck, 1985], которые искусственно вводят в Лагранжиан поле, накапливающее число B, потенциал которого явно нарушает  $U(1)_B$ -инвариантность.

#### Релаксация дополнительного пространства



**Рис. 2.** Компактное 2-мерное многообразие с метрикой «яблока» [Bronnikov, Rubin, 2017]. Имеет вращательную U(1)-симметрию, которая, по предположению, соответствует барионной.

$$ds^{2} = g_{\mu\nu} \left(x^{\alpha}\right) dx^{\mu} dx^{\nu} - - r_{0}^{2} e^{2\beta(\theta)} \left(d\theta^{2} + b^{2} \sin^{2} \theta \, d\varphi^{2}\right)$$
(6)

- При высоких энергиях (1/R<sub>0</sub> < H), флуктуации метрики велики и нарушают его U(1)-симметрию.
- После окончания инфляции (*H* < 1/*R*<sub>0</sub>) симметрия восстанавливается.
   Накопленное барионное число станет сохраняться [Rubin, Grobov, 2013].



#### Высвобождение U(1)-числа в фермионы

$$S = \int d^{6}X \sqrt{|G|} \, i\overline{\Psi} h_{\tilde{A}}^{B} \Gamma^{\tilde{A}} \nabla_{B} \Psi \sim \int \sqrt{-g} \, d^{4}x \, \sum_{l=-1}^{+1} \left( i\overline{\psi}_{l} \gamma^{\mu} \partial_{\mu} \psi_{l} + i\overline{\xi}_{l} \gamma^{\mu} \partial_{\mu} \xi_{l} \right) \,. \tag{7}$$

$$S_{\Phi} + S_{\text{int}} = \int d^{6}x \sqrt{|G|} \left[ \frac{1}{2} \partial_{M} \Phi \partial^{M} \Phi + f \Phi \bar{\Psi} \Psi \right] \xrightarrow{\int d^{2}y} \Phi^{0001} \times \cdots \times \tilde{\psi}_{0}$$

$$\xrightarrow{\int d^{2}y} S_{\text{int}} = \int d^{4}x \sqrt{|g|} \left[ \Phi^{nn'\,ll'} \bar{\psi}_{nl} \psi_{n'l'} + \cdots \right], \quad (8)$$

 Накопленное в скалярном поле барионное число переходит в фермионы. Было показано, что моды l = 0, -1 тяжелые (благодаря механизму Хиггса), что делает наблюдаемой только моду l = +1, несущую барионный заряд +1:

$$Q = \int J^0 \sqrt{|G|} \, d^3x d^2y = Q_\Psi + Q_\Phi = N_{\psi_{\pm 1}} - N_{\psi_{\pm 1}} + Q_\Phi = \text{const} \,. \tag{9}$$

#### Заключение к Главе 1

- Предложенный механизм даёт правильную величину барионной асимметрии  $\eta ~ \sim ~ 10^{-9}$ , согласующуюся с наблюдаемой  $\eta ~ = ~ 6.1 \cdot 10^{-10}$ .
- Впервые показано, что барионное число будет неизбежно генерироваться во время релаксационных процессов компактного дополнительного пространства с метрикой «яблока».
- Тем самым построен механизм бариогенезиса. В отличие от механизмов типа Аффлека-Дайна, он не требует введения в лагранжиан потенциала, явно нарушающего барионное число.
- Предсказано наличие массивных фермионов (обнаружение которых представляет отдельный интерес), несущих компенсирующую барионную асимметрию.

## Механизм рождения первичных черных дыр в ранней Вселенной

ГЛАВА II соответствует публикациям [4-7]

#### Заключение к Главе 2

- Впервые продемонстрирована возможность возникновения чисто гравитационных топологических дефектов типа «доменная стенка» в теориях многомерной *f*(*R*)-гравитации, приводящих к образованию первичных черных дыр в ранней Вселенной.
- В отличие от других, данный механизм формирования ПЧД не требует явного введения в теорию материальным полей, и автоматически приводит к кластеризации, которая отличает эту модель от большинства других.
- Получены спектры масс ПЧД и их пространственные распределения, генерируемые в механизме «доменных стенок» на стадии инфляции.
- Показана возможность формирования кластеров ПЧД с суммарной массой
    $10^5 10^8 \, M_{\odot}$  в количестве  $\sim 10^{11}$ , что соответствует наблюдательным данным о числе галактик в видимой Вселенной.

## Инфляционные ограничения на параметры дополнительного пространства

ГЛАВА III соответствует публикации [3]

## Космологическая инфляция

- Космологическая инфляция самый ранний этап космологической эволюции, сопровождающийся экспоненциально быстрым расширением пространства.
- Этот процесс является результатом динамики особого поля со специальным потенциалом V(χ) – инфлатона χ.
- Инфляционный энергетический масштаб *H* ~ 10<sup>13</sup> ГэВ, из наблюдательных данных по реликтовому фону [Planck, 2018].
- Энергетический масштаб, достигнутый на современных ускорителях  $\sqrt{s} \sim 10^4$  ГэВ (LHC).



#### Башня Калуцы-Клейна инфлатона

$$\chi(x,y) = \sum_{q=0}^{\infty} \chi_q(x) Y_q(y), \quad \Box_d Y_q(y) = M_q^2 Y_q(y), \quad M_q = \frac{q}{R}, \quad q \in \mathbb{N}.$$
(18)

- Дополнительное пространство работает как резонатор, создавая массивные гармоники известных частиц – т.н. башню Калуцы-Клейна.
- Инфлатон также создает Калуца-Клейновские моды в дополнительном пространстве, что изменяет его эффективный потенциал:

$$V(\chi(t)) = \sum_{q=0}^{\infty} \frac{1}{2} M_q^2 \chi_q^2(t) , \qquad \chi_q(t) = \chi_{in} e^{-\frac{M_q^2 t}{3H}} , \qquad (19)$$

$$V(\chi(t)) = \sum_{q=0}^{\infty} \frac{1}{2} M_q^2 \chi_q^2(t) \simeq M_1^2 \chi_{in}^2 \int_0^\infty e^{-\frac{2M_1^2 q^2}{3H}t} q^2 dq = \frac{1}{4} \chi_{in}^2 M_1^2 \left(\frac{3H}{2M_1^2 t}\right)^{3/2}$$
(20)



#### Нарушение инфляции

- Для 1/R << Н сверхплотная КК-башня останавливает космологическую инфляцию. Наблюдаемая Вселенная не рождается.
- При 1/R > Н инфляция идет стандартным путем. Создается наблюдаемая космология Большого взрыва.
- 3. Из этого следует ограничение на размер дополнительного пространства:  $\mathbf{R} < \mathbf{H}^{-1} = \mathbf{10}^{-27}$  см. (LHC дает  $R < 10^{-19}$  см [Flacke, 2017])
- 4. Также оказывается ограничена многомерная масса Планка:  $m_D > 10^{16}$  ГэВ (при d = 2). (LHC дает  $m_D > 10^4$  ГэВ [Flacke, 2017])



**Рис. 14.** Структура КК-башни при различном размере дополнительного пространства.

$$M_{\rm P}^2 = v_{\rm d} m_{\rm D}^{d+2} \sim R^d m_{\rm D}^{d+2} , \qquad (21)$$
$$R \lesssim H^{-1} \implies m_{\rm D} > \left(\frac{H}{M_{\rm P}}\right)^{\frac{d}{d+2}} M_{\rm P} .$$

#### Заключение к Главе З

- Впервые было установлено влияние мод, возникающих внутри дополнительного пространства, на динамику процесса космологической инфляции.
- Отсюда поставлено очень сильные ограничение на размер компактного дополнительного пространства из наблюдательных данных по космологической инфляции: R < 10<sup>-27</sup> см.
- Также поставлено ограничение на многомерную массу Планка:  $m_D > 10^{16}$  ГэВ.
- Эти ограничения на много порядков превосходят полученные из ускорительных экспериментов  $R < 10^{-19}$  см и  $m_D > 10^4$  ГэВ, что демонстрирует важность космологического подхода.

## Общее заключение (Положения)

- Разработан механизм формирования и релаксации неоднородного компактного дополнительного пространства, на основе квадратичной f(R)-гравитации, естественным следствием которого является возникновение барионной асимметрии в ранней Вселенной.
- II. Разработан механизм чисто гравитационного образования первичных черных дыр в ранней Вселенной, на основе нелинейной гравитации без участия материи. Предсказаны спектры масс и пространственные распределения первичных черных дыр в кластерах, возникающих в ранней Вселенной.
- III. Получены сильные ограничения на размер компактного дополнительного пространства и многомерную массу Планка, из наблюдательных данных по космологической инфляции.

## Публикации по материалам диссертации

- 1. Nikulin V.V., Krasnov M.A., Rubin S.G. Compact extra dimensions as the source of primordial black holes // Front. Astron. Space Sci. 2022. T. 9. C. 927144. arXiv: 2204.06360 [gr-qc]
- 2. Nikulin V.V., Rubin S.G. Cosmological baryon/lepton asymmetry in terms of Kaluza–Klein extra dimensions // International Journal of Modern Physics D. 2021. T. 30, № 16. C. 2140004. arXiv:2109.05469 [hep-ph]
- **3.** *Nikulin V.V., Petriakova P.M., Rubin S.G.* Formation of conserved charge at the de Sitter space // Particles. 2020. T. 3, № 2. C. 355—363. arXiv:2006.01329 [gr-qc]
- **4.** *Nikulin V.V., Rubin S.G.* Inflationary limits on the size of compact extra space // International Journal of Modern Physics D. 2019. T. 28, № 13. C. 1941004. arXiv:1903.05725 [gr-qc]
- 5. Nikulin V.V. u ∂p. Clusters of Primordial Black Holes // The European Physical Journal C. — 2019. — T. 79, № 3. — C. 246. — arXiv:1807.06590 [astro-ph.CO]
- **6.** *Nikulin V.V., Rubin S.G., Kirillov, A.A., Khromykh L.A.* Formation of Primordial Black Hole Clusters from Phase Transitions in the Early Universe // Bulletin of the Lebedev Physics Institute. 2019. T. 46 , № 3. C. 97—99.
- 7. Nikulin V.V., Grobov A.V., Rubin S.G. A mechanism for protogalaxies nuclei formation from primordial black holes clusters // Journal of Physics: Conference Series. 2017. T. 934, № 1. C. 012040.

## Спасибо за внимание!

# Резервные слайды

MOCKBA, 2023

### Актуальность ПЧД

#### НАБЛЮДЕНИЕ СВЕРХРАННИХ (ПРИ Z > 5) СВЕРХМАССИВНЫХ КВАЗАРОВ

 $Z~=~7.\,64~$  (670 млн. лет от БВ)  $M\sim 10^{10}~M_{\odot}$ 



Рис. З. Квазар J0313-1806 [Wang, 2021]

#### ОБНАРУЖЕНИЕ ГРАВ. ВОЛН ОТ ЧД ПРОМЕЖУТОЧНЫХ МАСС



**Рис. 4.** Массы ЧД и нейтронных звёзд, обнаруженных LIGO и VIRGO [GWTC-3, 2021].

## Изучаемая модель *f(R)*-гравитации

$$S = \frac{m_D^{D-2}}{2} \int d^{4+n} x \sqrt{|g_D|} \left[ f(R) + c_1 R_{AB} R^{AB} + c_2 R_{ABCD} R^{ABCD} \right],$$
(10)  
$$f(R) = a_2 R^2 + R - 2\Lambda_D,$$

1. Разложение по подпространствам [Bronnikov, Rubin, 2006]:  $M = M_4 \times M_k$ 

$$R = R_4 + R_n + P_k, \quad P_k = 2n \,\partial^2\beta + n(n+1)(\partial\beta)^2, \quad R_4, P_k \ll R_n \tag{11}$$

2. Интегрирование по координатам дополнительного пространства ( $R_k \equiv \phi$ ):

$$S = \frac{1}{2} \mathcal{V}[d_1] m_D^2 \int \sqrt{4g} \, d^4x \, e^{d_1\beta} [F'(\phi)R_4 + F(\phi) + F'(\phi)f_1 + L_m], \tag{12}$$

3. Конформное преобразование:  $g_{\mu\nu} \mapsto \widetilde{g}_{\mu\nu} = |f(\phi)|g_{\mu\nu}, \quad f(\phi) = \mathrm{e}^{d_1\beta}F'(\phi),$ 

$$S_{low} = \frac{1}{2} v_n \int d^4 x \sqrt{g_4} \operatorname{sign}(f') [R_4 + K(\phi)(\partial \phi)^2 - 2V(\phi)], \tag{13}$$

#### Потенциал эффективной модели

$$V(\phi) = -\frac{\operatorname{sign}(f')}{2(f')^2} \left[\frac{|\phi|}{n(n-1)}\right]^{n/2} \left[f(\phi) + \frac{c_1 + 2c_2/(n-1)}{n}\phi^2\right].$$
 (14)





**Рис. 5.** Потенциал  $V(\phi)$  и кинетический фактор  $K(\phi)$  скалярного поля для параметров: n = 6, c<sub>1</sub> = -8000, c<sub>2</sub> = -5000, a<sub>2</sub> = -500.

#### Первичные черные дыры





Рис. 5. Потенциал  $V(\phi)$  и кинетический фактор  $K(\phi)$  скалярного поля для параметров: n = 6,  $c_1 = -8000$ ,  $c_2 = -5000$ ,  $a_2 = -500$ .

#### Многократные флуктуации



**Рис. 8.** Постепенное образование критической области, которая будет далее окружена доменной стенкой в результате многократных флуктуаций на фоне расширяющейся Вселенной (на стадии космологической инфляции) [Rubin, 2001].

#### Спектр масс ПЧД для Вселенной

$$n_{\rm cr}(m) = P\left(t(r(m))\right) e^{3Ht(r(m))} = \\ = \frac{1}{2} \exp\left\{\frac{3}{2} \left[2N_{\rm inf} - \ln\left(HN_{\rm inf}\sqrt{\frac{m}{\pi\sigma}}\right)\right]\right\} \cdot \operatorname{erfc}\left[\frac{2\pi(\phi_{\rm cr} - \phi_{\rm u})}{H\sqrt{2N_{\rm inf} - \ln\left(HN_{\rm inf}\sqrt{\frac{m}{\pi\sigma}}\right)}}\right]$$
(16)



Рис. 9. Спектр масс первичных черных дыр во Вселеной.

Использовались следующие параметры потенциала (мексиканская шляпа):  $\Lambda = 0.011$  ГэВ,  $f = 1.4 \cdot 10^{13}$  ГэВ.

Параметры инфляции и начальное значение поля:

$$H = 10^{13}$$
 ГэВ,  $N_{inf} = 60$ ,  $\theta_{in} = 0.2 \pi$ 

### Образование кластеров ПЧД



**Рис. 10.** Наложение многократных флуктуаций, естественным образом обеспечивают самоподобную структуру. Формируются скопления ПЧД самых разных масс и размеров.



**Рис. 11.** Пространственная структура кластера вокруг ПЧД с массой  $M_0 = 100 \ M_{\odot}$ . Число таких скоплений,  $N(M_0) \sim 10^{11} - 10^{12}$  соответствует числу наблюдаемых галактик во Вселенной.

#### Распределения ПЧД в кластере



**Рис. 12.** Распределение ПЧД по массам в кластере с центральной черной дырой массой  $M = 100 M_{\odot}$ .

**Рис. 13.** Распределение ПЧД по расстояния от цента в кластере с центральной черной дырой массой  $M = 100 M_{\odot}$ .

#### Ответ на замечание #2 Арбузовой Е.В.

 Гравитационный радиус ПЧД не может быть меньше толщины доменной стенки, из которой ПЧД образуется. Это даёт условие на минимальную массу ПЧД:

 $d \lesssim r_g \simeq 2E_w/M_{Pl}^2.$ 

- Для рассматриваемой в работе модели  $M_{min} \sim 10^{-2} M_{\odot}$ . Число таких ПЧД во Вселенной  $\sim 10^{16}$  что дает суммарную их массу  $\sim 10^{14} M_{\odot}$ .
- Эта масса на много порядков ниже текущих космологических ограничений на ПЧД: ~10<sup>21</sup> – 10<sup>20</sup> M<sub>☉</sub>.



**Рис. О1.** Текущие космологические ограничения на суммарную массу ПЧД по отношению к скрытой массе [Carr, 2021]

#### Дополнительные измерения

#### БОЛЬШИЕ ДОП. ИЗМЕРЕНИЯ (БРАНЫ)



Рис. Д1. Мир на бране. Только гравитоны могут покинуть 3-мерное пространство.

#### КОМПАКТНЫЕ ДОП. ИЗМЕРЕНИЯ



Рис. Д2. Компактное дополнительное пространство. Может иметь хитроумную симметрию.

$$S = \frac{m_D^{D-2}}{2} \int d^{4+n} x \sqrt{|g_D|} \dots$$
 (Д1)

#### Спонтанная компактификация

$$S = rac{1}{2\kappa} \int R \sqrt{-g} \, \mathrm{d}^4 x,$$
 (3)

#### Обеспечение стабильности компактного дополнительного пространства:

- Дополнительные стабилизирующие поля материи «механизм Хиггса»:  $T_{\mu\nu} \neq 0$
- Нелинейная модификация гравитационного действия – f(R)-гравитация:

$$R_{\mu
u}-rac{R}{2}g_{\mu
u}+\Lambda g_{\mu
u}=rac{8\pi G}{c^4}T_{\mu
u},$$
 (Д2)



$$S[g_{\mu\nu}] = \frac{m_D^{D-2}}{2} \int d^{4+n} x \sqrt{|g_D|} \left[ f(R) + c_1 R_{AB} R^{AB} + c_2 R_{ABCD} R^{ABCD} \right] , \qquad (Д3)$$
$$f(R) = a_2 R^2 + R - 2\Lambda_D ,$$

### Модель Старобинского

(Д4)

- Квадратичные поправки ~ R<sup>2</sup>
   в эффективной гравитационной теории должны возникать при квантовании.
- Самая успешная модель космологической инфляции основана на *f*(*R*)-гравитации (модель Старобинского):

$$S=rac{1}{2\kappa}\int\left(R+rac{R^2}{6M^2}
ight)\sqrt{|g|}\,\mathrm{d}^4x,$$



**Рис. ДЗ.** Ограничения на модели инфляции по данным [*Planck 2018 results. X. Constraints on inflation*]. Модель Старобинского лежит в самом центре ограничений.

#### Накопление U(1)-числа

 Теорема Нетер для высокоэнергетичной многомерной теории. Сохраняется внутренний угловой момент в доп. пространстве:

$$\implies \partial_a J^a = 0, \qquad J^a = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_a \Phi)} \xi^b \partial_b \Phi - \xi^a \mathcal{L}, \qquad (Д5)$$
$$Q = \int J^0 \sqrt{|g|} \sqrt{|k|} \, d^3 x \, d^d y = \text{const}.$$

Теорема Нетер для наблюдаемой 4-мерной теории. Сохраняется число частиц, ассоциированное с U(1)-симметрией – барионное число:

$$\Rightarrow \quad \partial_{\alpha} j^{\alpha} = 0 \,, \qquad j^{\alpha} = \frac{\partial \mathcal{L}_4}{\partial (\partial_{\alpha} \phi^n)} (t)_m^n \phi^m \,, \qquad (Д6)$$
$$(t_i)_m^n = \int Y_n(\xi^a \partial_a) Y_m \sqrt{|k|} \, d^d y \,,$$
$$Q = \int j^0 \sqrt{|g|} \, d^3 x = \text{const} \,.$$

#### Многомерные фермионы

$$S_{\Psi} = \int d^{6} X \sqrt{|G|} \, i \overline{\Psi} h^{B}_{\tilde{A}} \Gamma^{\tilde{A}} \nabla_{B} \Psi \,, \tag{Д7}$$

 Барионное число должно накапливаться фермионах, следовательно фермионы должны нести внутренний угловой момент и быть многомерными.

$$\Psi\left(x^{A}\right) = \sum_{j} Y_{j}(\theta,\varphi) \Psi_{j}(x) = \sum_{nl} e^{il\varphi} \left(\begin{array}{c} Y_{nl}^{+}(\theta)\psi_{nl}(x) \\ Y_{nl}^{-}(\theta)\xi_{nl}(x) \end{array}\right), \quad (\texttt{Д8})$$



На сфере состояния  $\psi_{nl}$  с ненулевым моментом l имеют очень большую массу  $M \sim n/r_0$ , при n > 0. Но на «яблочной» метрике основной уровень n = 0 расщепляется на три: l = +1, 0, -1. Именно момент l несет барионное число.

$$S = \int d^{6}X \sqrt{|G|} \, i\overline{\Psi} h^{B}_{\tilde{A}} \Gamma^{\tilde{A}} \nabla_{B} \Psi \sim \int \sqrt{-g} \, d^{4}x \, \sum_{l=-1}^{+1} \left( i\overline{\psi}_{l} \gamma^{\mu} \partial_{\mu} \psi_{l} + i\overline{\xi}_{l} \gamma^{\mu} \partial_{\mu} \xi_{l} \right) \,. \tag{Д9}$$

#### Указания на существование ПЧД

- Известно около 40 квазаров с Z > 6 (менее 800 млн. лет) и массами ЧД  $\sim 10^9 M_{\odot}$ . Недавно обнаружен квазар на Z~=~6.3~с  $M~=~12\cdot 10^9 M_{\odot}!$
- Слияние очень массивных чёрных дыр (обнаруженных LIGO и VIRGO) с практически нулевым спином (GW150914, GW170814).

Macca	Спин	Расст.
12+7 $M_{\odot}$	0.07 +0.23	340 Мпк
31+19 $M_{\odot}$	-0.12 <sup>+0.21</sup> <sub>-0.30</sub>	880 Мпк
30+25 <i>M</i> <sub>O</sub>	0.06 +0.12 -0.12	540 Мпк
14+7.5 $M_{\odot}$	0.21 +0.20 +0.10	440 Мпк
36+29 <i>M</i> <sub>O</sub>	-0.06 +0.14 -0.14	410 Мпк
	<b>Macca</b> 12+7 $M_{\odot}$ 31+19 $M_{\odot}$ 30+25 $M_{\odot}$ 14+7.5 $M_{\odot}$ 36+29 $M_{\odot}$	МассаСпин $12+7 M_{\odot}$ $0.07 \stackrel{+0.23}{_{-0.09}}$ $31+19 M_{\odot}$ $-0.12 \stackrel{+0.21}{_{-0.30}}$ $30+25 M_{\odot}$ $0.06 \stackrel{+0.12}{_{-0.12}}$ $14+7.5 M_{\odot}$ $0.21 \stackrel{+0.20}{_{+0.10}}$ $36+29 M_{\odot}$ $-0.06 \stackrel{+0.14}{_{-0.14}}$

#### Темп квантовых флуктуаций

 Квантовые флуктуации в расширяющемся пространстве могут быть описаны как случайные блуждания. Они являются решением уравнение Фоккера-Планка. Вероятность, что поле будет перекинуто через барьер (вероятность критической флуктуации):

$$P(t) = \frac{1}{2} \operatorname{erfc}\left(\frac{\phi_{\rm cr} - \phi_{\rm u}}{\sqrt{2}\sigma(t)}\right), \quad \sigma(t) = \frac{H}{2\pi}\sqrt{Ht}$$
(Д10)

Зная число причинно-независимых областей во время инфляции, мы можем получить количество критических флуктуаций:

$$n_{\rm cr}(t) = P(t)e^{3Ht} \tag{Д11}$$

• Момент образования флуктуации и конечный радиус её сферической стенки связан темпом расширения Вселенной, а масса сферической стенки связана с её радиусом:

$$r(t) \simeq \frac{r_{\inf}^2}{2t_{\inf}} \simeq \frac{e^{2(N_{\inf} - Ht)}}{2HN_{\inf}}$$
  $m(r) = 4\pi r^2 \sigma$  (Д12)

#### Доменные стенки и инфляция

- Приближение медленных изменений  $\phi \equiv R_n \gg R_4$ .
   Кривизна 4-мерного пространства во время инфляции:
    $R_4 \simeq 12 \ H^2$ .
- Для генерации доменных стенок требуется медленное скатывание  $\psi$ :  $\sqrt{V''(\psi_{max})} \ll H$ .
- Доменные стенки не должны быть слишком плотными, чтобы не доминировать над инфлатоном:
    $\varepsilon_{\psi} \ll \varepsilon_{inf} \sim H^2 m_4^2$ .
- Флуктуации во время инфляции не должны быть слишком большими чтобы не допустить перепроизводства доменных стенок:  $\delta \psi = \frac{H}{2\pi} \ll \psi$ .

$$\phi \sim 10^{-6} - 10^{-4} \gg 12H^2 \sim 10^{-19} ,$$
  

$$m_{\psi} \sim 10^{-11} \ll H \sim 10^{-10} ,$$
  

$$\varepsilon_{\psi} \sim 10^{-20} \ll \varepsilon_{inf} \sim 10^{-19} ,$$
  

$$\delta \psi \sim 10^{-11} \ll \psi \sim 1 .$$

(Д13)

 $H^J \gtrsim 10^{13} \,[\text{GeV}]$  (Д14)