

Всеволод Чистяков

Научный руководитель: д.ф.-м. н. профессор Белокуров В. В.

МГУ имени М. В. Ломоносова Физический факультет

30 июля 2023 г.

## Модель

Метрика FLRW

$$ds^2 = dt^2 - a^2(t)dx^2 = (g'(\tau))^2(dt^2 - dx^2) \quad t = g(\tau)$$

Квадратичная гравитация:

$$A = A_0 + A_1 + A_2$$

$$A_0 = \Lambda \int d\tau (g'(\tau))^4 \sim \Lambda \int \sqrt{-g} d^4x$$

$$A_1 = -\kappa \int d\tau \left[ (g''(\tau))^2 - \frac{d}{d\tau} (g'(\tau)g''(\tau)) \right] \sim -\kappa \int R \sqrt{-g} d^4x$$

$$A_2 = \frac{\lambda^2}{2} \int d\tau \left( \frac{g'''(\tau)}{g'(\tau)} \right)^2 \sim -\lambda^2 \int R^2 \sqrt{-g} d^4x$$

Мера Винера:

$$\mu(dg) = e^{-A_2(g)} dg = e^{-\int_0^\tau (p'(\tau_1))^2 d\tau_1} dg = w_{1/\lambda}(dp)$$

$$\int p(\tau) w_{1/\lambda}(dp) = 0 \quad \int p(\tau_1)p(\tau_2) w_{1/\lambda}(dp) = \frac{1}{\lambda^2} \min(\tau_1, \tau_2)$$

Замена:

$$\eta' = -(p\eta - 1)^2$$

$$g(\tau) = -\sigma \int_0^\tau d\bar{\tau} \eta(\bar{\tau}) \exp \left( \int_0^{\bar{\tau}} d\tau_1 p(\tau_1) [1 - p(\tau_1)\eta(\tau_1)] \right)$$

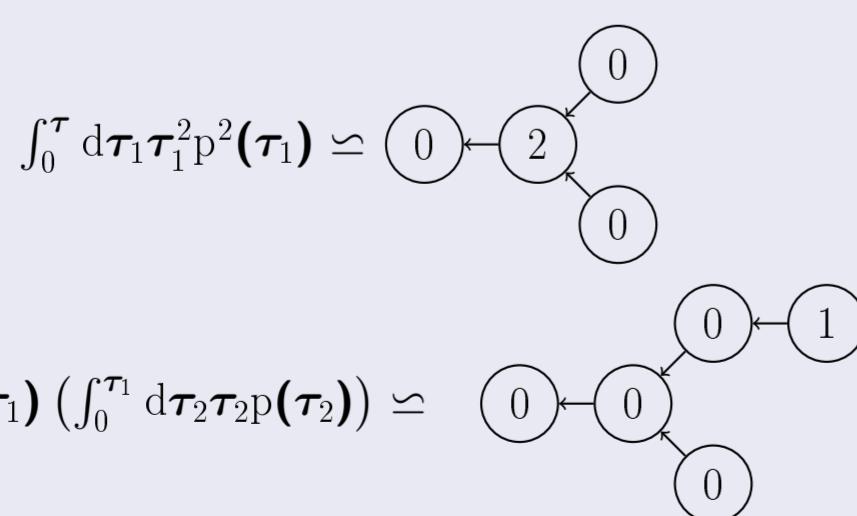
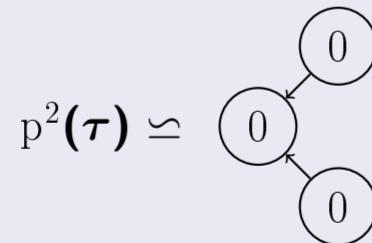
Средний масштабный фактор:

$$r(\tau) = \int_0^\tau (g''(\tau_1))^2 d\tau_1 - g'(\tau)g''(\tau)$$

$$\langle a(t) \rangle = \frac{1}{Z} \int g'(\tau(t)) e^{\kappa r(\tau(t))} w_{1/\lambda}(dp)$$

$$\langle a(t) \rangle = \sum_n \frac{\bar{a}_{2n}(t)}{\lambda^{2n}}$$

## Сопоставление дерева функционалу



## Результаты

$$\bar{a}_2 = -\frac{139}{72} \beta^5 \kappa \sigma^3 + \frac{18}{35} \beta^4 \sigma$$

$$\bar{a}_4 = \left( \frac{83}{30} \right)^2 \beta^{11} \kappa^4 \sigma^9 + \dots$$

## Теория возмущений

$$p(\tau) \rightarrow \alpha p(\tau)$$

$$f[\alpha p] = \sum_n f_n[p] \alpha^n$$

$$I_w(f) = \left( \int f[p] w_{1/\lambda}(dp) \right) |_{\lambda=1}$$

$$\int f[p] w_{1/\lambda}(dp) = I_w(f[\alpha p])|_{\alpha=1/\lambda}$$

После введения параметра  $\alpha$  введённые ранее функции  $g(\tau)$ ,  $\tau(t)$ ,  $r(\tau)$  становятся функциями также и параметра  $\alpha$ .  $\tau(t, \alpha)$  определяется соотношением  $g(\tau(t, \alpha), \alpha) = t$ . Каждая из этих величин будет раскладываться в ряд:

$$g(\tau, \alpha) = \sum_k g_k(\tau) \alpha^k \quad \tau(t, \alpha) = \sum_k \tau_{(k)}(t) \alpha^k$$

$$a(t, \alpha) = g'(\tau(t, \alpha), \alpha) \quad \rho(t, \alpha) = r(\tau(t, \alpha), \alpha) \quad E(t, \alpha) = e^{\kappa \rho(t, \alpha)}$$

$$a(t, \alpha) = \sum_k a_k(t) \alpha^k \quad E(t, \alpha) = \sum_k E_k(t) \alpha^k$$

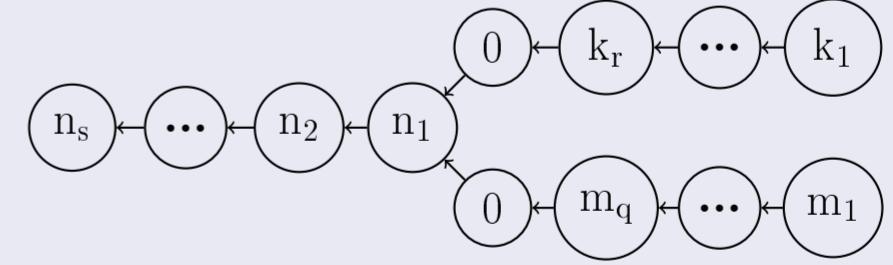
$$\langle a(t) \rangle = \frac{I_w(a(t, \alpha)E(t, \alpha))}{I_w(E(t, \alpha))} |_{\alpha=1/\lambda}$$

$$\bar{a}_2 = I_w(a_1 E_1) + I_w(a_2)$$

$$\beta = \sqrt{\frac{2t}{\sigma}}$$

$$a_2 = \beta \int_0^\beta d\tau_1 p(\tau_1) \int_0^{\tau_1} d\tau_2 p(\tau_2) + \dots \quad (17 \text{ слагаемых})$$

## Алгоритм вычисления $I_w(f)$



$$I_w(f) = b(k_r, \dots, k_1 | m_q, \dots, m_1) \left( \prod_{j=1}^{s-1} \frac{1}{S' + j + \sum_{l=1}^j n_l} \right) \beta^{\sum_{l=1}^s n_l + s + S' - 1}$$

$$S' = \sum_{l=1}^r k_l + \sum_{l=1}^q m_l + r + q + 1$$

$$b(k_r, \dots, k_1 | m_q, \dots, m_1) = \frac{b(k_{r-1}, \dots, k_1 | m_q, \dots, m_1) + b(k_r, \dots, k_1 | m_{q-1}, \dots, m_1)}{\sum_{l=1}^r k_l + \sum_{l=1}^q m_l + r + q + 1}$$

$$b(|) = 1$$

## Дальнейшие исследования

- Вычислить функциональный интеграл численно, применяя методы машинного обучения
- Применить изложенный подход к другим космологическим моделям, в частности, к модели инфляции

## Публикации

V. V. Belokurov and E. T. Shavgulidze "Path Integrals in Quadratic Gravity" JHEP 02 (2022) 112 , [arXiv:2110.06041]