Редукция Калуцы-Клейна в теории Хорндески

Основано на работах в соавторстве с С.А. Мироновым, В.Е. Волковой, М. Valencia-Villegas и М.Р. Шаровым

Arxiv: 2405.02281, 2408.01480, 2408.04626, 2408.06329

by Арина Штенникова (ИЯИ РАН & ИТМФ МГУ)
оп Сессия-конференция секции ядерной физики ОФН РАН,
посвященная 70-летию В.А. Рубакова
20.02.2025

• Мы рассматриваем теорию Хорндески

- Мы рассматриваем теорию Хорндески
- Наиболее общая скалярно-тензорная теория со старшими производными в действии, но с уравнениями второго порядка Позволяет нарушать NEC без возникновения патологий.

- Мы рассматриваем теорию Хорндески
- Наиболее общая скалярно-тензорная теория со старшими производными в действии, но с уравнениями второго порядка Позволяет нарушать NEC без возникновения патологий.
- Широко используются для описания:
- космологии ранней вселенной;

- Мы рассматриваем теорию Хорндески
- Наиболее общая скалярно-тензорная теория со старшими производными в действии, но с уравнениями второго порядка Позволяет нарушать NEC без возникновения патологий.
- Широко используются для описания:
- космологии ранней вселенной;
- космологии современной вселенной;

- Мы рассматриваем теорию Хорндески
- Наиболее общая скалярно-тензорная теория со старшими производными в действии, но с уравнениями второго порядка Позволяет нарушать NEC без возникновения патологий.
- Широко используются для описания:
- космологии ранней вселенной;
- космологии современной вселенной;
- различных компактных объектов и других решений,
 требующих модифицировать гравитацию.

- » Мотивация Зачем компактифицировать Хорндески?
 - * Проблемы:

* Проблемы:

GW170817:
$$\left| \frac{c_T}{c} - 1 \right| < 10^{-15}$$

* Проблемы:

GW170817:
$$\left| \frac{c_T}{c} - 1 \right| < 10^{-15}$$

Отсутствие теории векторных Галилеонов

* Проблемы:

GW170817:
$$\left| \frac{c_T}{c} - 1 \right| < 10^{-15}$$

Отсутствие теории векторных Галилеонов

$$R^5 \longrightarrow R^4 \times S^1$$

- » Мотивация Зачем компактифицировать Хорндески?
 - * Проблемы:

GW170817:
$$\left| \frac{c_T}{c} - 1 \right| < 10^{-15}$$

Отсутствие теории векторных Галилеонов

$$R^5 \longrightarrow R^4 \times S^1$$

 * Обобщенные Галилеоны \longrightarrow Обобщенные Галилеоны

* Проблемы:

GW170817:
$$\left| \frac{c_T}{c} - 1 \right| < 10^{-15}$$

Отсутствие теории векторных Галилеонов

$$R^5 \longrightarrow R^4 \times S^1$$

* Обобщенные Галилеоны \longrightarrow Обобщенные Галилеоны

вторые производные в действии \longrightarrow вторые производные в действии

* Проблемы:

GW170817:
$$\left| \frac{c_T}{c} - 1 \right| < 10^{-15}$$

Отсутствие теории векторных Галилеонов

$$R^5 \longrightarrow R^4 \times S^1$$

 * Обобщенные Галилеоны \longrightarrow Обобщенные Галилеоны

вторые производные в действии \longrightarrow вторые производные в действии

 $EOMs \ 2$ порядка $\longrightarrow EOMs \ 2$ порядка

* Проблемы:

GW170817:
$$\left| \frac{c_T}{c} - 1 \right| < 10^{-15}$$

Отсутствие теории векторных Галилеонов

$$R^5 \longrightarrow R^4 \times S^1$$

 * Обобщенные Галилеоны \longrightarrow Обобщенные Галилеоны

вторые производные в действии \longrightarrow вторые производные в действии

EOMs 2 порядка → EOMs 2 порядка

* Метрика + скаляр
$$\longrightarrow$$
 Метрика + вектор + 2 скаляра

 * Теория Хорндески связанная с U(1) калибровочным бозоном и скаляром

* Теория Хорндески связанная с U(1) калибровочным бозоном и скаляром

Естественный путь связать Хорндески с полями материи

* Теория Хорндески связанная с $\mathrm{U}(1)$ калибровочным бозоном и скаляром

Естественный путь связать Хорндески с полями материи

Естественный путь получить теорию с векторным Галилеоном

* Теория Хорндески связанная с U(1) калибровочным бозоном и скаляром

Естественный путь связать Хорндески с полями материи

Естественный путь получить теорию с векторным Галилеоном

Некоторое единство тензорного и векторного секторов

» Обобщенные Галилеоны в 5D

$$S = \int d^{5}x\sqrt{-g} \left(\mathcal{L}_{2} + \mathcal{L}_{3} + \mathcal{L}_{4} + \mathcal{L}_{5}\right),$$

$$\mathcal{L}_{2} = F(\pi, X),$$

$$\mathcal{L}_{3} = K(\pi, X)\Box\pi,$$

$$\mathcal{L}_{4} = -G_{4}(\pi, X)\hat{R} + 2G_{4X}(\pi, X)\left[\left(\hat{\Box}\pi\right)^{2} - \pi_{,MN}\pi^{;MN}\right],$$

$$\mathcal{L}_{5} = G_{5}(\pi, X)\hat{G}^{MN}\pi_{;MN}$$

$$+ \frac{1}{3}G_{5X}(\pi, X)\left[\left(\hat{\Box}\pi\right)^{3} - 3\hat{\Box}\pi\pi_{;MN}\pi^{;MN} + 2\pi_{;MN}\pi^{;MP}\pi_{;P}^{N}\right],$$

$$\mathcal{L}_{6} = G_{6}(\pi, X)\mathcal{O}\left[R^{2}\right] + G_{6X}(\pi, X)\mathcal{O}\left[R(\nabla^{2}\pi)^{2}\right] + G_{6XX}(\pi, X)\mathcal{O}\left[(\nabla^{2}\pi)^{4}\right],$$

$$\hat{g}_{MN} = \begin{pmatrix} g_{\mu\nu} + \phi^{2}A_{\mu}A_{\nu} & \phi^{2}A_{\mu} \\ \phi^{2}A_{\nu} & \phi^{2} \end{pmatrix},$$

» Теория Хорндески $ightarrow \mathrm{U}(1)$ векторное калибровочное поле

$$S = \int \mathrm{d}^5 x \sqrt{-g} \left(\mathcal{L}_2 + \mathcal{L}_3 + \mathcal{L}_4 + \mathcal{L}_5 + \mathcal{L}_6 \right),$$

$$\mathcal{L}_2 = F(\pi, X),$$

$$\mathcal{L}_3 = K(\pi, X) \square \pi,$$

$$\mathcal{L}_4 = -G_4(\pi, X) \hat{R} + 2G_{4X}(\pi, X) \left[\left(\hat{\square} \pi \right)^2 - \pi_{;MN} \pi^{;MN} \right],$$

$$\mathcal{L}_5 = G_5(\pi, X) \hat{G}^{MN} \pi_{;MN}$$

$$+ \frac{1}{3} G_{5X}(\pi, X) \left[\left(\hat{\square} \pi \right)^3 - 3 \hat{\square} \pi \pi_{;MN} \pi^{;MN} + 2 \pi_{;MN} \pi^{;MP} \pi_{;P}^{\ N} \right],$$

$$\mathcal{L}_6 = G_6(\pi, X) \mathcal{O} \left[R^2 \right] + G_{6X}(\pi, X) \mathcal{O} \left[R(\nabla^2 \pi)^2 \right] + G_{6XX}(\pi, X) \mathcal{O} \left[(\nabla^2 \pi)^4 \right],$$

$$\mathcal{L}_2, \mathcal{L}_3 \to \text{нединамический } A_\mu$$

» Теория Хорндески \to U(1) векторное калибровочное поле

 $\mathcal{L}_4 \to$ появляется неминимальная связь с A_μ

$$S = \int d^{5}x \sqrt{-g} \left(\mathcal{L}_{2} + \mathcal{L}_{3} + \mathcal{L}_{4} + \mathcal{L}_{5} + \mathcal{L}_{6} \right),$$

$$\mathcal{L}_{2} = F(\pi, X),$$

$$\mathcal{L}_{3} = K(\pi, X) \Box \pi,$$

$$\mathcal{L}_{4} = -G_{4}(\pi, X)R + 2G_{4X}(\pi, X) \left[\left(\hat{\Box} \pi \right)^{2} - \pi_{;MN} \pi^{;MN} \right],$$

$$\mathcal{L}_{5} = G_{5}(\pi, X) \hat{G}^{MN} \pi_{;MN}$$

$$+ \frac{1}{3} G_{5X}(\pi, X) \left[\left(\hat{\Box} \pi \right)^{3} - 3 \hat{\Box} \pi \pi_{;MN} \pi^{;MN} + 2\pi_{;MN} \pi^{;MP} \pi_{;P}^{N} \right],$$

$$\mathcal{L}_{6} = G_{6}(\pi, X) \mathcal{O} \left[R^{2} \right] + G_{6X}(\pi, X) \mathcal{O} \left[R(\nabla^{2} \pi)^{2} \right] + G_{6XX}(\pi, X) \mathcal{O} \left[(\nabla^{2} \pi)^{4} \right],$$

» Теория Хорндески $ightarrow \mathrm{U}(1)$ векторное калибровочное поле

 $\mathcal{L}_5, \mathcal{L}_6 \to A_\mu$ – векторный Галилеон

$$\begin{split} S &= \int \mathrm{d}^5 x \sqrt{-g} \left(\mathcal{L}_2 + \mathcal{L}_3 + \mathcal{L}_4 + \mathcal{L}_5 + \mathcal{L}_6 \right), \\ \mathcal{L}_2 &= F(\pi, X), \\ \mathcal{L}_3 &= K(\pi, X) \Box \pi, \\ \mathcal{L}_4 &= -G_4(\pi, X) R + 2G_{4X}(\pi, X) \left[\left(\hat{\Box} \pi \right)^2 - \pi_{;MN} \pi^{;MN} \right], \\ \mathcal{L}_5 &= G_5(\pi, X) \hat{G}^{MN} \pi_{;MN} \\ &+ \frac{1}{3} G_{5X}(\pi, X) \left[\left(\hat{\Box} \pi \right)^3 - 3 \hat{\Box} \pi \pi_{;MN} \pi^{;MN} + 2 \pi_{;MN} \pi^{;MP} \pi_{;P}^{\ N} \right], \\ \mathcal{L}_6 &= G_6(\pi, X) \mathcal{O} \left[R^2 \right] + G_{6X}(\pi, X) \mathcal{O} \left[R(\nabla^2 \pi)^2 \right] + G_{6XX}(\pi, X) \mathcal{O} \left[(\nabla^2 \pi)^4 \right], \end{split}$$

» Теория Хорндески $ightarrow \mathrm{U}(1)$ векторное калибровочное поле

$$\mathcal{L}_{4A} = -\frac{\phi^2}{4} G_4 F_{\alpha\beta} F^{\alpha\beta} + \phi^2 G_{4X} F_{\alpha\gamma} F^{\alpha}{}_{\beta} \pi^{;\beta} \pi^{;\gamma};$$

$$\mathcal{L}_{5A} = G_5 \phi^2 \left(\frac{1}{2} F^{\alpha\beta} F_{\alpha}{}^{\gamma} \pi_{;\beta\gamma} - \frac{1}{8} F^{\alpha\beta} F_{\alpha\beta} \Box \pi + \frac{1}{2} F^{\alpha\beta} \nabla^{\gamma} F_{\alpha\gamma} \pi_{;\beta} \right)$$

$$+ G_5 \phi^2 \left(\frac{3}{2\phi} F^{\alpha\beta} F_{\alpha}{}^{\gamma} \phi_{;\beta} \pi_{;\gamma} - \frac{3}{8\phi} F^{\alpha\beta} F_{\alpha\beta} \phi^{;\gamma} \pi_{;\gamma} \right)$$

$$+ G_5 \chi \phi^2 \left(\frac{1}{2} F^{\alpha\beta} F_{\alpha}{}^{\gamma} \Box (\pi) \pi_{;\beta} \pi_{;\gamma} - \frac{1}{2} F^{\alpha\beta} F^{\gamma\delta} \pi_{;\alpha\gamma} \pi_{;\beta} \pi_{;\delta} \right);$$

$$\mathcal{L}_{6A} = G_6 \phi^2 \left(-\frac{9}{\phi} F_{\alpha}{}^{\beta} \nabla^{\gamma} F_{\beta\gamma} \phi^{;\alpha} + \frac{3}{2} \nabla^{\alpha} F_{\alpha\beta} \nabla^{\gamma} F_{\gamma}{}^{\beta} - \frac{3}{\phi} F^{\alpha\beta} \nabla^{\gamma} F_{\alpha\beta} \phi_{;\gamma} \right)$$

$$+ \frac{3}{\phi} F_{\alpha}{}^{\beta} \nabla^{\alpha} F_{\beta\gamma} \phi^{;\gamma} - \frac{15}{16} \nabla^{\alpha} F_{\beta\gamma} \nabla_{\alpha} F^{\beta\gamma} + \frac{3}{8} \nabla^{\alpha} F_{\beta\gamma} \nabla^{\beta} F_{\alpha}{}^{\gamma} \right)$$

$$+ 6G_{6X} \left(-F_{\alpha}{}^{\beta} \Box (\pi) \nabla^{\gamma} F_{\beta\gamma} \pi^{;\alpha} + F_{\alpha\beta} \nabla^{\gamma} F_{\gamma\delta} \pi^{;\alpha\delta} \pi^{;\beta} \right)$$

$$+ F_{\alpha}{}^{\beta} \nabla^{\gamma} F_{\beta\delta} \pi_{;\gamma}{}^{\delta} \pi^{;\alpha} \right) + \mathcal{O} \left((F_{\alpha\beta})^4 \right)$$

» Скорости фотона и гравитона над космологическим фоном

$$ds^{2} = dt^{2} - a^{2}(t) \left(dx^{2} + dy^{2} + dz^{2} \right) ,$$

$$S_{V} = \int dt d^{3}x \, a\phi^{3} \left(\mathcal{G}_{V} \left(\dot{A}_{i} \right)^{2} - \mathcal{F}_{V} \left(\overrightarrow{\nabla}_{a} \times \vec{A} \right)^{2} \right) ,$$

$$\mathcal{G}_{V} = \frac{1}{2} \left[G_{4} - 2XG_{4X} - X \left(2H\dot{\pi}G_{5X} - \frac{1}{2}G_{5\pi} \right) \right]$$

$$\mathcal{F}_{V} = \frac{1}{2} \left[G_4 - \frac{1}{2} X \left(G_{5\pi} + 2G_{5X} \ddot{\pi} \right) \right]$$

$$S_T = \int dt d^3x a^3 \phi \left[\mathcal{G}_T \left(\dot{h}_{ij} \right)^2 - \frac{\mathcal{F}_T}{a^2} \left(\overrightarrow{\nabla} h_{ij} \right)^2 \right],$$

$$\mathcal{G}_T = 2\left[G_4 - 2XG_{4X} - X\left(H\dot{\pi}G_{5X} - \frac{1}{2}G_{5\pi}\right)\right]$$

$$\mathcal{F}_T = 2 \left[G_4 - X \left(\ddot{\pi} G_{5X} + G_{5\pi} \right) \right]$$

» Скорости фотона и гравитона над космологическим фоном

$$S = \int d^{4}x \sqrt{-g} \left(\mathcal{L}_{2} + \mathcal{L}_{3} + \mathcal{L}_{4} + \mathcal{L}_{5} \right),$$

$$\mathcal{L}_{2} = F(\pi, X),$$

$$\mathcal{L}_{3} = K(\pi, X) \square \pi,$$

$$\mathcal{L}_{4} = -G_{4}(\pi, X) R + 2G_{4X}(\pi, X) \left[\left(\square \pi \right)^{2} - \pi_{;\mu\nu} \pi^{;\mu\nu} \right],$$

$$\mathcal{L}_{5} = \underline{G_{5}(\pi, X)} \underline{G^{\mu\nu}}_{\pi;\mu\nu} + \frac{1}{3} G_{5X} \left[\left(\square \pi \right)^{3} - 3 \square \pi \pi_{;\mu\nu} \pi^{;\mu\nu} + 2\pi_{;\mu\nu} \pi^{;\mu\rho} \pi_{;\rho}^{\;\nu} \right],$$

$$c_{T}^{2} = c_{v}^{2} = 1$$

$$\mathcal{G}_T = 2 \left[G_4 - 2XG_{4X} - X \left(H \dot{\pi} G_{5X} - \frac{1}{2} G_{5\pi} \right) \right]$$

$$\mathcal{F}_T = 2 \left[G_4 - X \left(\ddot{\pi} G_{5X} + G_{5\pi} \right) \right]$$

» Скорости фотона и гравитона над космологическим фоном

$$S = \int d^{4}x \sqrt{-g} \left(\mathcal{L}_{2} + \mathcal{L}_{3} + \mathcal{L}_{4} + \mathcal{L}_{5} \right),$$

$$\mathcal{L}_{2} = F(\pi, X),$$

$$\mathcal{L}_{3} = K(\pi, X) \square \pi,$$

$$\mathcal{L}_{4} = -G_{4}(\pi, X)R + 2G_{4X}(\pi, X) \left[(\square \pi)^{2} - \pi_{;\mu\nu} \pi^{;\mu\nu} \right],$$

$$\mathcal{L}_{5} = G_{5}(\pi)G^{\mu\nu}\pi_{;\mu\nu} + \underbrace{\frac{1}{3}G_{5X} \left[(\square \pi)^{3} - 3\square\pi\pi_{;\mu\nu}\pi^{;\mu\nu} + 2\pi_{;\mu\nu}\pi^{;\mu\rho}\pi_{;\rho}^{\;\nu} \right],}_{c_{T}^{2} = c_{v}^{2} \neq 1}$$

$$\mathcal{G}_T = 2\left[G_4 - 2XG_{4X} - X\left(\cancel{H} \div G_{5X} - \frac{1}{2}G_{5\pi}\right)\right]$$

$$\mathcal{F}_T = 2\left[G_4 - X\left(\div G_{5X} + G_{5\pi}\right)\right]$$

» Допустимые теории Хорндески

$$S = \int d^4x \sqrt{-g} \left(\mathcal{L}_2 + \mathcal{L}_3 + \mathcal{L}_4 + \mathcal{L}_5 \right),$$

$$\mathcal{L}_2 = F(\pi, X),$$

$$\mathcal{L}_3 = K(\pi, X) \square \pi,$$

$$\mathcal{L}_4 = -G_4(\pi, X) R$$

$$\mathcal{L}_5 = c G_{\mu\nu} \pi^{;\mu\nu}$$

» Допустимые теории Хорндески

$$S = \int d^4x \sqrt{-g} \left(\mathcal{L}_2 + \mathcal{L}_3 + \mathcal{L}_4 + \mathcal{L}_5 \right),$$

$$\mathcal{L}_2 = F(\pi, X),$$

$$\mathcal{L}_3 = K(\pi, X) \square \pi,$$

$$\mathcal{L}_4 = -G_4(\pi, X) R$$

$$\mathcal{L}_5 = c G_{\mu\nu} \pi^{;\mu\nu}$$

$$S = \int d^4x \sqrt{-g} \left(\mathcal{L}_2 + \mathcal{L}_3 + \mathcal{L}_4 + \mathcal{L}_5 \right),$$

$$\mathcal{L}_2 = F(\pi, X),$$

$$\mathcal{L}_3 = K(\pi, X) \square \pi,$$

$$\mathcal{L}_4 = -G_4(\pi, X) R + 2G_{4X}(\pi, X) \left[(\square \pi)^2 - \pi_{;\mu\nu} \pi^{;\mu\nu} \right],$$

$$\mathcal{L}_5 = G_5(\pi) G^{\mu\nu} \pi_{;\mu\nu}$$

Сферически-симметричный фон:

$$ds^{2} = -A(t,r)dt^{2} + \frac{dr^{2}}{B(t,r)} + J^{2}(t,r)\left(d\theta^{2} + \sin^{2}\theta d\varphi^{2}\right)$$

Сферически-симметричный фон:

$$ds^2=-A(t,r)dt^2+rac{dr^2}{B(t,r)}+J^2(t,r)\left(d heta^2+\sin^2 heta darphi^2
ight)$$
 2 тензорные моды Вектор 2 Скаляра \swarrow \swarrow \downarrow \downarrow Нечет (Q) чет нечет (\mathcal{V}) чет 2 чет

Сферически-симметричный фон:

Нечетный сектор (гравитон+фотон)

$$ds^2 = -A(t,r)dt^2 + \frac{dr^2}{B(t,r)} + J^2(t,r) \left(d\theta^2 + \sin^2\theta d\varphi^2\right)$$
 2 тензорные моды Вектор 2 Скаляра
$$\swarrow \searrow \qquad \qquad \downarrow \qquad \qquad \downarrow \qquad \qquad \downarrow \qquad \qquad \downarrow$$
 нечет (Q) чет нечет (\mathcal{V}) чет 2 чет
$$\searrow \qquad \qquad \swarrow \qquad \qquad \swarrow$$

$$\mathcal{L}_{h+\mathcal{V}}^{(2)} = \mathcal{K}_{ij}\dot{v}^i\dot{v}^j - \mathcal{G}_{ij}v^{i'}v^{j'} + \mathcal{Q}_{ij}\dot{v}^iv^{j'} - \ell(\ell+1)\mathcal{M}_{ij(\ell^2)}v^iv^j + \dots$$
где $v^1 = Q,\ v^2 = \mathcal{V}$

$$\begin{split} \mathcal{L}_{h+\mathcal{V}}^{(2)} &= \mathcal{K}_{ij} \dot{v}^i \dot{v}^j - \mathcal{G}_{ij} v^{i'} v^{j'} + \mathcal{Q}_{ij} \dot{v}^i v^{j'} - \ell(\ell+1) \mathcal{M}_{ij(\ell^2)} v^i v^j + \dots \\ \text{где } v^1 &= Q, \ v^2 = \mathcal{V} \\ \left. \left(\omega^2 \mathcal{K}_{ij} - k^2 \mathcal{G}_{ij} - \omega k \mathcal{Q}_{ij} - \ell(\ell+1) \mathcal{M}_{ij(\ell^2)} \right) \right|_{Eigenvalues} = 0 \end{split}$$

$$\begin{split} \mathcal{L}_{h+\mathcal{V}}^{(2)} &= \mathcal{K}_{ij} \dot{v}^i \dot{v}^j - \mathcal{G}_{ij} v^{i'} v^{j'} + \mathcal{Q}_{ij} \dot{v}^i v^{j'} - \ell(\ell+1) \mathcal{M}_{ij(\ell^2)} v^i v^j + \dots \\ \text{где } v^1 &= Q, \ v^2 = \mathcal{V} \\ \left(\omega^2 \mathcal{K}_{ij} - k^2 \mathcal{G}_{ij} - \omega k \mathcal{Q}_{ij} - \ell(\ell+1) \mathcal{M}_{ij(\ell^2)} \right) \big|_{Eigenvalues} = 0 \\ c_r^2 - 2 \sqrt{\frac{B}{A}} \frac{\mathcal{J}}{\mathcal{F}} \cdot c_r - \frac{\mathcal{G}}{\mathcal{F}} = 0 \end{split}$$

$$\begin{split} \mathcal{L}_{h+\mathcal{V}}^{(2)} &= \mathcal{K}_{ij} \dot{v}^i \dot{v}^j - \mathcal{G}_{ij} v^{i'} v^{j'} + \mathcal{Q}_{ij} \dot{v}^i v^{j'} - \ell(\ell+1) \mathcal{M}_{ij(\ell^2)} v^i v^j + \dots \\ \text{где } v^1 &= Q, \ v^2 = \mathcal{V} \\ \left(\omega^2 \mathcal{K}_{ij} - k^2 \mathcal{G}_{ij} - \omega k \mathcal{Q}_{ij} - \ell(\ell+1) \mathcal{M}_{ij(\ell^2)} \right) \big|_{Eigenvalues} = 0 \\ c_r^2 - 2 \sqrt{\frac{B}{A}} \frac{\mathcal{J}}{\mathcal{F}} \cdot c_r - \frac{\mathcal{G}}{\mathcal{F}} = 0 \\ c_r^{(\pm)} &= \sqrt{\frac{B}{A}} \frac{\mathcal{J}}{\mathcal{F}} \pm \frac{1}{\mathcal{F}} \sqrt{\mathcal{Z}} \\ c_{r,Q}^+ &= c_{r,\mathcal{V}}^+, \quad c_{r,Q}^- = c_{r,\mathcal{V}}^- \end{split}$$

$$\begin{split} \mathcal{L}_{h+\mathcal{V}}^{(2)} &= \mathcal{K}_{ij} \dot{v}^i \dot{v}^j - \mathcal{G}_{ij} v^{i'} v^{j'} + \mathcal{Q}_{ij} \dot{v}^i v^{j'} - \ell(\ell+1) \mathcal{M}_{ij(\ell^2)} v^i v^j + \dots \\ \text{rge } v^1 &= Q, \ v^2 = \mathcal{V} \\ \left(\omega^2 \mathcal{K}_{ij} - k^2 \mathcal{G}_{ij} - \omega k \mathcal{Q}_{ij} - \ell(\ell+1) \mathcal{M}_{ij(\ell^2)} \right) \big|_{Eigenvalues} = 0 \\ c_r^2 - 2 \sqrt{\frac{B}{A}} \frac{\mathcal{J}}{\mathcal{F}} \cdot c_r - \frac{\mathcal{G}}{\mathcal{F}} = 0 \\ c_r^{(\pm)} &= \sqrt{\frac{B}{A}} \frac{\mathcal{J}}{\mathcal{F}} \pm \frac{1}{\mathcal{F}} \sqrt{\mathcal{Z}} \\ c_{r,Q}^+ &= c_{r,\mathcal{V}}^+, \quad c_{r,Q}^- = c_{r,\mathcal{V}}^- \end{split}$$

$$\left. \left(c_\theta^2 \cdot \mathbf{I}_{ij} - \frac{J^2}{A} \mathcal{K}_{ik}^{-1} \mathcal{M}_{kj} \right) \right|_{Eigenvalues} = 0 \end{split}$$

$$\begin{split} \mathcal{L}_{h+\mathcal{V}}^{(2)} &= \mathcal{K}_{ij} \dot{v}^i \dot{v}^j - \mathcal{G}_{ij} v^{i'} v^{j'} + \mathcal{Q}_{ij} \dot{v}^i v^{j'} - \ell(\ell+1) \mathcal{M}_{ij(\ell^2)} v^i v^j + \dots \\ \text{где } v^1 &= Q, \ v^2 = \mathcal{V} \\ \left(\omega^2 \mathcal{K}_{ij} - k^2 \mathcal{G}_{ij} - \omega k \mathcal{Q}_{ij} - \ell(\ell+1) \mathcal{M}_{ij(\ell^2)}\right) \Big|_{Eigenvalues} = 0 \\ c_r^2 - 2 \sqrt{\frac{B}{A}} \frac{\mathcal{J}}{\mathcal{F}} \cdot c_r - \frac{\mathcal{G}}{\mathcal{F}} = 0 \\ c_r^{(\pm)} &= \sqrt{\frac{B}{A}} \frac{\mathcal{J}}{\mathcal{F}} \pm \frac{1}{\mathcal{F}} \sqrt{\mathcal{Z}} \\ c_{r,Q}^+ &= c_{r,\mathcal{V}}^+, \quad c_{r,Q}^- = c_{r,\mathcal{V}}^-, \\ \left(c_\theta^2 \cdot \mathbf{I}_{ij} - \frac{J^2}{A} \mathcal{K}_{ik}^{-1} \mathcal{M}_{kj}\right) \Big|_{Eigenvalues} = 0 \\ c_{\theta,Q}^2 &= c_{\theta,\mathcal{V}}^2 = \frac{\mathcal{Z}}{\mathcal{FH}} \end{split}$$

$$\begin{split} \mathcal{L}_{h+\mathcal{V}}^{(2)} &= \mathcal{K}_{ij}\dot{v}^i\dot{v}^j - \mathcal{G}_{ij}v^{i'}v^{j'} + \mathcal{Q}_{ij}\dot{v}^iv^{j'} - \ell(\ell+1)\mathcal{M}_{ij(\ell^2)}v^iv^j + \dots \\ \text{где } v^1 &= Q, \ v^2 = \mathcal{V} \\ \left(\omega^2\mathcal{K}_{ij} - k^2\mathcal{G}_{ij} - \omega k\mathcal{Q}_{ij} - \ell(\ell+1)\mathcal{M}_{ij(\ell^2)}\right)\big|_{Eigenvalues} = 0 \\ c_r^2 - 2\sqrt{\frac{B}{A}}\frac{\mathcal{J}}{\mathcal{F}} \cdot c_r - \frac{\mathcal{G}}{\mathcal{F}} = 0 \\ c_r^{(\pm)} &= \sqrt{\frac{B}{A}}\frac{\mathcal{J}}{\mathcal{F}} \pm \frac{1}{\mathcal{F}}\sqrt{\mathcal{Z}} \\ c_{r,Q}^+ &= c_{r,\mathcal{V}}^+, \quad c_{r,Q}^- = c_{r,\mathcal{V}}^- \\ \left(c_\theta^2 \cdot \mathbf{I}_{ij} - \frac{J^2}{A}\mathcal{K}_{ik}^{-1}\mathcal{M}_{kj}\right)\Big|_{Eigenvalues} = 0 \\ c_{\theta,Q}^2 &= c_{\theta,\mathcal{V}}^2 = \frac{\mathcal{Z}}{\mathcal{F}\mathcal{H}} \\ \mathcal{F} &= 2\phi\left[G_4 - G_{4X}\frac{\dot{\pi}^2}{A} - G_{5\pi}\left(X - \frac{\dot{\pi}^2}{A}\right)\right] \\ \mathcal{G} &= 2\phi\left[G_4 - 2G_{4X}\left(X - \frac{\dot{\pi}^2}{2A}\right) + G_{5\pi}\left(X - \frac{\dot{\pi}^2}{A}\right)\right] \\ \mathcal{H} &= 2\phi\left[G_4 - 2G_{4X}X + G_{5\pi}X\right] \\ \mathcal{J} &= 2\phi\ \dot{\pi}\pi'(G_{4X} - G_{5\pi}) \\ \mathcal{Z} &= \mathcal{G}\mathcal{F} + \frac{B}{A} \cdot \mathcal{J}^2 \end{split}$$

* Теория Хорндески подходит для описания современной вселенной

- * Теория Хорндески подходит для описания современной вселенной
 - * Темная Материя и Темная энергия из теории Хорндески не закрыты после GW170817
 - * GW170817: $\left| \frac{c_T}{c} 1 \right| < 10^{-15}$

- * Теория Хорндески подходит для описания современной вселенной
 - * Темная Материя и Темная энергия из теории Хорндески не закрыты после GW170817
 - * GW170817: $\left| \frac{c_T}{c} 1 \right| < 10^{-15}$
 - * Построение теории калибровочных векторных галилеонов возможно

- * Теория Хорндески подходит для описания современной вселенной
 - * Темная Материя и Темная энергия из теории Хорндески не закрыты после GW170817
 - * GW170817: $\left| \frac{c_T}{c} 1 \right| < 10^{-15}$
 - * Построение теории калибровочных векторных галилеонов возможно

Спасибо за внимание!

- * Теория Хорндески подходит для описания современной вселенной
 - * Темная Материя и Темная энергия из теории Хорндески не закрыты после GW170817
 - * GW170817: $\left| \frac{c_T}{c} 1 \right| < 10^{-15}$
 - * Построение теории калибровочных векторных галилеонов возможно

Спасибо за внимание!