

Integrable Cosmological Models with Liouville Scalar Fields

Alexander A. Andrianov^{1,4} Chen Lan² Oleg O. Novikov¹
Yi-Fan Wang³

¹ Saint-Petersburg State University, St. Petersburg 198504, Russia

² ELI-ALPS, ELI-Hu NKft, Dugonics tér 13, Szeged 6720, Hungary

³ Institut für Theoretische Physik, Universität zu Köln, Zùlpicher StraÙe 77, 50937 Köln, Germany

⁴ Institut de Ciències del Cosmos (ICCUB), Universitat de Barcelona, Spain

December 5, 2017



Outline

1. Introduction
2. Classical model and the implicitised trajectories
3. Dirac quantisation and the wave functions



Introduction

Introduction



- Flat Robertson–Walker metric $ds^2 = -N^2(t) dt^2 + \varkappa^{-1/2} e^{2\alpha(t)} d\Omega_3^2$, where $\varkappa := 8\pi G$, $d\Omega_3^2$ dimensionless spacial metric.
- Homogeneous real Klein–Gordon field with potential (dubbed *Liouville*) $V e^{\lambda\phi}$, $\lambda, V \in \mathbb{R}$, and kinetic term with sign $\ell = \pm 1$ (quintessence / phantom model).
- Total action $\mathcal{S} = S_{\text{EH}} + S_{\text{GHY}} + S_L = \int d\Omega_3^2 \int dt L$,

$$L := \varkappa^{3/2} N e^{3\alpha} \left(-\frac{3}{\varkappa} \frac{\dot{\alpha}^2}{N^2} + \ell \frac{\dot{\phi}^2}{2N^2} - V e^{\lambda\phi} \right), \quad (1)$$

in which dot means d/dt and $\ell = \pm 1$.



Decoupling the variables

123

- Choosing $\bar{N} := N e^{-3\alpha}$, the effective Lagrangian transforms to

$$L = \kappa^{3/2} \bar{N} \left(-\frac{3}{\kappa} \frac{\dot{\alpha}^2}{\bar{N}^2} + \ell \frac{\dot{\phi}^2}{2\bar{N}^2} - V e^{\lambda\phi+6\alpha} \right) \quad (2)$$

- Defining $\Delta := \lambda^2 - 6\ell\kappa$, $\mathcal{J} := \text{sgn } \Delta$ and $g := \mathcal{J} \sqrt{|\Delta|} \equiv \mathcal{J} \sqrt{\mathcal{J} \Delta}$, the *rescaled special orthogonal transformation*

$$\begin{pmatrix} \alpha \\ \phi \end{pmatrix} = \frac{\mathcal{J}}{g} \begin{pmatrix} \lambda & -\ell\kappa \\ -6 & \lambda \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \mathcal{J}_\beta \beta \\ \mathcal{J}_\chi \chi \end{pmatrix} \quad \text{where } \mathcal{J}_\beta, \mathcal{J}_\chi = \pm 1 \quad (3)$$

gives the decoupled Lagrangian

$$L = \kappa^{3/2} \bar{N} \left(-\mathcal{J} \frac{3}{\kappa} \frac{\dot{\beta}^2}{\bar{N}^2} + \ell \mathcal{J} \frac{\dot{\chi}^2}{2\bar{N}^2} - V e^{\mathcal{J}_\chi g \chi} \right). \quad (4)$$

- The Euler–Lagrange equations w.r.t. \bar{N} , β and χ will be called the trsfed. first, second Friedmann eqs. and the Klein–Gordon eq., respectively.



The implicitised integration

$$p_\beta \neq 0$$

- Since β is cyclic in eq. (4), the second Friedmann equation can be integrated

$$\text{const.} \equiv p_\beta := \frac{\partial L}{\partial \dot{\beta}} = -6\mathfrak{s}\kappa^{1/2} \frac{\dot{\beta}}{\bar{N}} \equiv -6\mathfrak{s}\beta \frac{\kappa^{1/2}}{g} \frac{\lambda \dot{\alpha} + \ell \kappa \dot{\phi}}{\bar{N}}. \quad (5)$$

- For $p_\beta \neq 0$, fixing the *implicitising gauge* $\bar{N} = -6\mathfrak{s}\sqrt{\kappa}\dot{\beta}/p_\beta$, the trsfed. first Friedmann equation can be integrated

$$\mathfrak{e}^{\mathfrak{s}_X g X} = \frac{p_\beta^2}{12\kappa^2 |V|} S^2 \left(\mathfrak{s}_\beta \sqrt{\frac{3}{2\kappa}} g \beta \right), \quad (6)$$

in which $\nu := \text{sgn } V$, and

$$S(\gamma) := \begin{cases} \text{sech}(\gamma + C_{++}) & (\ell, \mathfrak{s}\nu) = (+, +), \\ \text{csch}(\gamma + C_{+-}) & (\ell, \mathfrak{s}\nu) = (+, -), \\ \text{sec}(\gamma + C_{-+}) & (\ell, \mathfrak{s}\nu) = (-, +), \\ \text{icsc}(\gamma + C_{--}) & (\ell, \mathfrak{s}\nu) = (-, -). \end{cases} \quad (7)$$



The integration

Discussions

- The solutions are consistent with the trsfed. Klein–Gordon equation.
- The integral for $(+, +)$
 - has two asymptotes
- The implicitised integral for $(+, -)$
 - contains two distinct solutions
 - has three asymptotes
- The implicitised integral for $(-, +)$
 - contains infinite distinct solutions
 - has infinite asymptotes, which are pairwise parallel
- The integral for $(-, -)$
 - is not real



The implicitised integration

$$p_\beta = 0$$

- For $p_\beta = 0$, one has $\beta \equiv \beta_0$ or $\phi - \phi_0 = -\ell\lambda\alpha/\kappa$, which is the familiar power-law special solution¹.
- Further integrating the first Friedmann equation demands $(+, -)$ or $(-, +)$ to guarantee $\bar{N} > 0$, and the result is automatically consistent with the transferred Klein–Gordon equation.
- Fixing $\bar{N} = (2\kappa^2|V|)^{-1/2}$ yields

$$e^{g_{\mathcal{J}}\chi} = \{2\kappa/g(t-t_0)\}^2. \quad (8)$$

¹Mariusz P. Dąbrowski, Claus Kiefer, and Barbara Sandhöfer. “Quantum phantom cosmology”. In: *Physical Review D* 74.4 (Aug. 2006). DOI: 10.1103/physrevd.74.044022.



- The primary Hamiltonian and the Hamiltonian constraint reads

$$H^p = \overline{N} H_\perp + p_{\overline{N}} \overline{v}^{\overline{N}}, \quad (9)$$

$$H_\perp = -\mathcal{J} \frac{p_\beta^2}{12\mathcal{N}^{1/2}} + \ell \mathcal{J} \frac{p_\chi^2}{2\mathcal{N}^{3/2}} + \mathcal{N}^{3/2} V e^{g\mathcal{J}_\chi \chi}. \quad (10)$$

- Applying the Dirac quantisation rules with the Laplace–Beltrami operator for the generalised momenta, one gets the minisuperspace Wheeler–DeWitt equation $\widehat{H}_\perp \Psi(\beta, \chi) = 0$.
- Inserting the separating Ansatz $\Psi(\beta, \chi) = e^{-ik_\beta \beta} \psi(\chi)$, the remaining equation turns out to be Besselian, and the full solutions are

$$\psi_\nu(\chi) = C_1 B_\nu^{(1)}(\sigma) + C_2 B_\nu^{(2)}(\sigma), \quad (11)$$

in which

$$\nu := \sqrt{\frac{2\mathcal{N}}{3}} \frac{k_\beta}{g}, \quad \sigma^2 := \sqrt{8\mathcal{N}^3 |V| e^{g\mathcal{J}_\chi \chi} \hbar^2 g^2}, \quad (12)$$



and

$$B_{\nu}^{(i)}(\sigma) := \begin{cases} K \text{ or } I_{i\nu}(\sigma) & (\ell, \mathfrak{J}\nu) = (+, +), \\ J \text{ or } Y_{i\nu}(\sigma) & (\ell, \mathfrak{J}\nu) = (+, -), \\ J \text{ or } Y_{\nu}(\sigma) & (\ell, \mathfrak{J}\nu) = (-, +), \\ K \text{ or } I_{\nu}(\sigma) & (\ell, \mathfrak{J}\nu) = (-, -). \end{cases} \quad (13)$$

- In order to integrate the trsfed. first Friedmann equation under the implicitising gauge

$$\mathfrak{J} \frac{p_{\beta}^2}{12} \left(-\ell \frac{\varkappa^{1/2}}{6} \left(\frac{\mathfrak{d}\chi}{\mathfrak{d}\beta} \right)^2 + \varkappa^{-1/2} \right) - \varkappa^{3/2} V e^{g\mathfrak{J}_x \chi} = 0, \quad (14)$$

one can substitute

$$\tilde{\sigma}^2 = \frac{p_{\beta}^2}{12\varkappa^2|V|} e^{-g\mathfrak{J}_x \chi}, \quad \gamma = \sqrt{\frac{3}{2\varkappa}} g\beta \quad (15)$$

to get

$$\left(\frac{\mathfrak{d}\tilde{\sigma}}{\mathfrak{d}\gamma} \right)^2 + \ell(\mathfrak{J}\nu - \tilde{\sigma}^2) = 0 \quad \Rightarrow \quad \frac{\mathfrak{d}\gamma}{\mathfrak{d}\tilde{\sigma}} = \pm \frac{1}{\sqrt{\ell(\mathfrak{J}\nu - \tilde{\sigma}^2)}}, \quad (16)$$

which is of the standard inverse hyperbolic/trigonometric form.

- In order to integrate the separated minisuperspace Wheeler–DeWitt equation

$$e^{-i k_{\beta} s_{\beta} \beta} \left(-\ell s \frac{\hbar^2}{2\kappa^{3/2}} \psi''(\chi) - s \frac{\hbar^2 k_{\beta}^2}{12\kappa^{1/2}} \psi(\chi) + \kappa^{3/2} V e^{g s \chi} \psi(\chi) \right) = 0, \quad (17)$$

one can transform

$$\nu := \sqrt{\frac{2\kappa}{3}} \frac{k_{\beta}}{g}, \quad \sigma^2 := \sqrt{8\kappa^3 |V| e^{g s \chi}} \hbar^2 g^2, \quad (12 \text{ rev.})$$

to get

$$\sigma^2 \psi''(\sigma) + \sigma \psi'(\sigma) + \ell(\nu^2 - s \nu \sigma^2) \psi(\sigma) = 0, \quad (18)$$

which is of the standard Bessel form.

- Mit diesem *beamer theme* ist es möglich, Präsentationen in \LaTeX mit der Beamer-Klasse zu erstellen, die dem Corporate Design der Universität zu Köln entsprechen
- Auf die Beamer-Klasse wird in diesem Dokument nicht näher eingegangen, nähere Informationen finden Sie unter <http://latex-beamer.sourceforge.net/>



Das Theme kann mit den folgenden Optionen geladen werden

```
\usetheme[%  
% uk,      %% Farben aller Fakultaeten  
wiso,      %% Wiso-Fakultaet  
% jura,    %% Rechtswissenschaftliche Fakultaet  
% medizin, %% Medizinische Fakultaet  
% philo,   %% Philosophische Fakultaet  
% matnat,  %% Mathematisch-Naturwissenschaftliche Fakultaet  
% human,   %% Humanwissenschaftliche Fakultaet  
% verw,    %% Universitaetsverwaltung  
{UzK}
```



- Es stehen verschiedene Fußzeilen zur Auswahl, die als Option beim Laden des *themes* übergeben werden:
 - Balken mit allen Fakultätsfarben (Option uk)
 - Balken in jeweils einer Fakultätsfarbe (Optionen wiso, jura, medizin, philo, matnat, human, verw)²
- "'Universität zu Köln"' sowie der Name der Fakultät sind im Theme definiert, das Institut oder Seminar kann mit dem Befehl `\institute{}` festgelegt werden
- Die Optionen sind im Quellcode dieser Präsentation dokumentiert

²Es werden die offiziellen RGB-Werte aus dem 2-D Handbuch Corporate Design verwendet.



- Der Universitäts- sowie die Fakultätsnamen werden standardmäßig auf Deutsch angezeigt.
- Übergeben Sie dem Paket `babel` die Option `english`, so werden diese Namen entsprechen angepasst.
- Die Übersetzungen können in der Theme-Datei `beamerthemeUzK.sty` geändert werden

block-Umgebungen

Standard (block)

Verwendet die Farbe "Blaugrau Mittel" als Blocktitel-Hintergrund

exampleblock

Bei Verwendung der Fußzeile mit allen Fakultätsfarben Titelhintergrund in Wiso-Grün, sonst in der jeweiligen Fakultätsfarbe

alertblock

Verwendet das Rot der Folientitel



Installation

- Das Theme besteht aus den Dateien `beamerthemeUzK.sty` und `beamercolorthemeUzK.sty` sowie den Grafikdateien `logo.pdf` und `logo-small.pdf`.
- Das Theme kann auf zwei Arten verwendet werden:
 1. Die vier Dateien werden in den selben Ordner wie die zu erstellende Präsentation gelegt
 2. Die vier Dateien werden im lokalen *texmf*-Baum abgelegt
- Die zweite Variante ist der ersten vorzuziehen, da das Theme so an einem zentralen Ort vorliegt



Was noch zu tun ist...

- Erstellen einer eigenen Titelseite
- ...

