

**Energie du vide en présence de gravitation:
régularisation, renormalisation et ambiguïtés**

Antoine Folacci

BUT DE L'EXPOSE:

- Expliquer sur un exemple simple comment on définit l'énergie du vide pour un champ quantique sur un espace-temps courbe et discuter les ambiguïtés de cette définition.
- Mettre en évidence le fait que, lorsqu'on quantifie un champ en présence de gravitation, on est nécessairement conduit à modifier le lagrangien d'Einstein-Hilbert (voir aussi Utiyama-DeWitt 1962 et 't Hooft-Veltman 1974).
- Remarques: Nous allons développer cette problématique dans le cadre d'une approche dite de "point-splitting". Il existe d'autres approches comme celle utilisant l'action effective (en liaison avec la régularisation dimensionnelle) et celle utilisant la fonction ζ de Riemann généralisée.

QUELQUES REFERENCES:

- 1 - B. S. DeWitt The Global Approach to Quantum Field Theory (Oxford University Press, 2003)
- 2a R. Wald Quantum Field Theory in Curved Space-time and Black Hole Thermodynamics (University of Chicago Press, 1994)
- 2b - N. D. Birrell and P. C. W. Davies "Quantum Fields in Curved Space" (Cambridge University Press, 1982)
- 2c - S. A. Fulling "Aspects of Quantum Field Theory in Curved Space-Time" (Cambridge University Press, 1989)
- 3 - J. Hadamard "Lectures on Cauchy's Problem in Linear Partial Differential Equations" (Yale University Press, 1923)
- 4 - F. G. Friedlander "The Wave Equation in Curved Spacetime" (Cambridge University Press, 1975)
- 5a Y. Decanini et A. Folacci, Phys. Rev. D 73, 044027 (2006)
- 5b Y. Decanini et A. Folacci, Class. Quant. Grav. 24, p. 4777 (2007)
- 5c Y. Decanini et A. Folacci, Phys. Rev. D 78, 044025 (2008)

I. ELÉMENTS DE THÉORIE CLASSIQUE

- Champ scalaire massif Φ sur un espace-temps courbe (\mathcal{M}, g) de dimension d ($d > 2$).

- Action: C'est la fonctionnelle $S = S[\Phi, g_{\mu\nu}]$ donnée par

$$S = -\frac{1}{2} \int_{\mathcal{M}} d^d x (-g)^{1/2} (g^{\mu\nu} \Phi_{;\mu} \Phi_{;\nu} + m^2 \Phi^2 + \xi R \Phi^2), \quad (1)$$

m étant la masse du champ scalaire et ξ un facteur sans dimension rendant compte du couplage entre le champ scalaire et le champ gravitationnel.

- Equation d'onde: Par dérivation fonctionnelle de S par rapport à Φ on a

$$\frac{\delta S}{\delta \Phi} = (-g)^{1/2} (\square - m^2 - \xi R) \Phi \quad (2)$$

et l'extrémisation de cette dérivée conduit à l'équation de Klein-Gordon

$$(\square - m^2 - \xi R) \Phi = 0. \quad (3)$$

- Tenseur d'impulsion-énergie $T_{\mu\nu}$: C'est la dérivée fonctionnelle de S par rapport à $g_{\mu\nu}$ qui permet de le définir. On a

$$T_{\mu\nu} = \frac{2}{(-g)^{1/2}} \frac{\delta}{\delta g^{\mu\nu}} S[\Phi, g_{\mu\nu}] \quad (4)$$

et comme dans les variations

$$g_{\mu\nu} \rightarrow g_{\mu\nu} + \delta g_{\mu\nu} \quad (5)$$

du tenseur métrique on a

$$g^{\mu\nu} \rightarrow g^{\mu\nu} + \delta g^{\mu\nu} \quad \text{avec} \quad \delta g^{\mu\nu} = -g^{\mu\rho} g^{\nu\sigma} \delta g_{\rho\sigma} \quad (6a)$$

$$(-g)^{1/2} \rightarrow (-g)^{1/2} + \delta(-g)^{1/2} \quad \text{avec} \quad \delta(-g)^{1/2} = \frac{1}{2} \delta(-g)^{1/2} g^{\mu\nu} \delta g_{\mu\nu} \quad (6b)$$

$$R \rightarrow R + \delta R \quad \text{avec} \quad \delta R = -R^{\mu\nu} \delta g_{\mu\nu} + (\delta g_{\mu\nu})^{;\mu\nu} - (g^{\mu\nu} \delta g_{\mu\nu})^{;\rho}{}_{;\rho} \quad (6c)$$

on obtient explicitement

$$\begin{aligned} T_{\mu\nu} = & (1 - 2\xi) \Phi_{;\mu} \Phi_{;\nu} + \left(2\xi - \frac{1}{2}\right) g_{\mu\nu} g^{\rho\sigma} \Phi_{;\rho} \Phi_{;\sigma} \\ & - 2\xi \Phi \Phi_{;\mu\nu} + 2\xi g_{\mu\nu} \Phi \square \Phi + \xi \left(R_{\mu\nu} - \frac{1}{2} g_{\mu\nu} R \right) \Phi^2 - \frac{1}{2} g_{\mu\nu} m^2 \Phi^2. \end{aligned} \quad (7)$$

- Conservation du tenseur d'impulsion-énergie.

L'action est invariante dans les difféomorphismes de l'espace-temps et donc en particulier dans les changements infinitésimaux de coordonnées du type

$$x^\mu \rightarrow x^\mu + \epsilon^\mu \quad \text{avec} \quad |\epsilon^\mu| \ll 1. \quad (8)$$

Dans cette transformation, on a

$$\Phi \rightarrow \Phi + \delta\Phi \quad \text{avec} \quad \delta\Phi = -\epsilon^\mu \Phi_{;\mu} \quad (9a)$$

$$g_{\mu\nu} \rightarrow g_{\mu\nu} + \delta g_{\mu\nu} \quad \text{avec} \quad \delta g_{\mu\nu} = -\epsilon_{\mu;\nu} - \epsilon_{\nu;\mu}. \quad (9b)$$

L'invariance de l'action conduit à

$$\int_{\mathcal{M}} d^n x \left[\left(\frac{\delta S}{\delta \Phi} \right) \delta\Phi + \left(\frac{\delta S}{\delta g^{\mu\nu}} \right) \delta g_{\mu\nu} \right] = 0 \quad (10)$$

qui implique

$$T^{\mu\nu}{}_{;\nu} = \Phi^{;\mu} [\square - m^2 - \xi R] \Phi. \quad (11)$$

L'équation d'onde fournit

$$T^{\mu\nu}{}_{;\nu} = 0. \quad (12)$$

- Théorie invariante conforme

Pour

$$m^2 = 0 \quad \text{et} \quad \xi = \xi_c(d) = \frac{1}{4} \left(\frac{d-2}{d-1} \right) \quad (13)$$

la théorie du champ scalaire est invariante conforme. L'action reste inchangée dans la transformation

$$\Phi \rightarrow \hat{\Phi} = \Omega^{(2-d)/2} \Phi \quad (14a)$$

$$g_{\mu\nu} \rightarrow \hat{g}_{\mu\nu} = \Omega^2 g_{\mu\nu} \quad (14b)$$

et donc dans la transformation infinitésimale

$$\Phi \rightarrow \hat{\Phi} = \Phi + \delta\Phi \quad \text{avec} \quad \delta\Phi = \frac{2-d}{2} \epsilon \Phi \quad (15a)$$

$$g_{\mu\nu} \rightarrow \hat{g}_{\mu\nu} = g_{\mu\nu} + \delta g_{\mu\nu} \quad \text{avec} \quad \delta g_{\mu\nu} = 2\epsilon g_{\mu\nu}. \quad (15b)$$

correspondant à $\Omega = 1 + \epsilon$ avec $|\epsilon| \ll 1$. L'équation (10) conduit à

$$T^\mu{}_\mu = \frac{d-2}{2} \Phi [\square - \xi_c(d) R] \Phi \quad (16)$$

et de l'équation d'onde on déduit que

$$T^\mu{}_\mu = 0. \quad (17)$$

II. LE TENSEUR D'IMPULSION-ÉNERGIE EN THÉORIE QUANTIQUE

- Propagateur de Feynman

- On suppose que la théorie précédente a été quantifiée et que le champ scalaire est dans un état normalisé $|\psi\rangle$. Celui-ci est complètement défini par la donnée du propagateur de Feynman

$$G^F(x, x') = i\langle\psi|T\Phi(x)\Phi(x')|\psi\rangle. \quad (18)$$

- Equation vérifiée par le propagateur de Feynman:

$$(\square_x - m^2 - \xi R) G^F(x, x') = -\delta^d(x, x') \quad (19)$$

- L'opérateur tenseur d'impulsion-énergie en théorie quantique

Le tenseur d'impulsion-énergie $T_{\mu\nu}$ est un operator quadratique en Φ , Φ étant lui-même un opérateur à valeurs sur les distributions. $T_{\mu\nu}$ n'est donc pas bien défini et la valeur moyenne du tenseur d'impulsion-énergie prise par rapport à l'état $|\psi\rangle$, notée $\langle\psi|T_{\mu\nu}|\psi\rangle$, est formellement infinie. Il est nécessaire de la régulariser et de renormaliser.

- "Point-splitting" de la valeur moyenne $\langle\psi|T_{\mu\nu}|\psi\rangle$

- On peut écrire

$$\langle\psi|T_{\mu\nu}(x)|\psi\rangle = \lim_{x' \rightarrow x} \mathcal{T}_{\mu\nu}(x, x') [-iG^F(x, x')] \quad (20)$$

avec $\mathcal{T}_{\mu\nu}(x, x')$ qui est un opérateur différentiel que l'on construit par point-splitting à partir de l'expression classique (7) du tenseur d'impulsion-énergie. C'est un tenseur du type (0,2) en x et un scalaire en x' donné par

$$\begin{aligned} \mathcal{T}_{\mu\nu} = & (1 - 2\xi)g_{\nu}{}^{\nu'}\nabla_{\mu}\nabla_{\nu'} + \left(2\xi - \frac{1}{2}\right)g_{\mu\nu}g^{\rho\sigma'}\nabla_{\rho}\nabla_{\sigma'} \\ & - 2\xi g_{\mu}{}^{\mu'}g_{\nu}{}^{\nu'}\nabla_{\mu'}\nabla_{\nu'} + 2\xi g_{\mu\nu}\nabla_{\rho}\nabla^{\rho} + \xi \left(R_{\mu\nu} - \frac{1}{2}g_{\mu\nu}R\right) - \frac{1}{2}g_{\mu\nu}m^2 \end{aligned} \quad (21)$$

où $g_{\mu\nu'}(x, x')$ est le bivecteur dit de transport parallèle de x vers x' défini par l'équation

$$g_{\mu\nu';\rho}\sigma^{i\rho} = 0 \quad (22a)$$

et la condition de bord

$$\lim_{x' \rightarrow x} g_{\mu\nu'} = g_{\mu\nu}. \quad (22b)$$

- Le comportement divergent à courte distance, i.e. pour $x' \rightarrow x$, du propagateur de Feynman $G^F(x, x')$ conduit à la divergence de la valeur moyenne $\langle\psi|T_{\mu\nu}|\psi\rangle$.

III. REPRÉSENTATION DE DEWITT-SCHWINGER DU PROPAGATEUR DE FEYNMAN

(Fock 1937 et Schwinger 1951 en espace-temps plat, DeWitt 1963 en espace-temps courbe)

- Représentation de DeWitt-Schwinger de $G^F(x, x')$:

$$G_{\text{DS}}^F(x, x') = i \int_0^{+\infty} H(s; x, x') ds \quad (23)$$

avec $H(s; x, x')$ qui vérifie l'“équation de Schrödinger”

$$\left(i \frac{\partial}{\partial s} + \square_x - m^2 - \xi R \right) H(s; x, x') = 0 \quad \text{pour } s > 0 \quad (24a)$$

et la condition “initiale”

$$H(s; x, x') \rightarrow \delta^d(x, x') \quad \text{pour } s \rightarrow 0, \quad (24b)$$

et qui s'écrit pour $s \rightarrow 0$ et x' proche de x sous la forme

$$H(s; x, x') = i(4\pi is)^{-d/2} \exp[(i/2s)(\sigma(x, x') + i\epsilon) - im^2s] \sum_{n=0}^{+\infty} A_n(x, x')(is)^n. \quad (25)$$

- Intervalle géodétique $\sigma(x, x')$

$2\sigma(x, x')$ est le carré de la distance géodésique entre x et x' et on a

$$2\sigma = \sigma^{;\mu} \sigma_{;\mu}. \quad (26)$$

- Coefficients de DeWitt $A_n(x, x')$

Fonctions biscallaires, symétriques dans l'échange de x et x' , régulières pour $x' \rightarrow x$ et définies par la relation de récurrence

$$(n+1)A_{n+1} + A_{n+1;\mu} \sigma^{;\mu} - A_{n+1} \Delta^{-1/2} \Delta^{1/2}_{;\mu} \sigma^{;\mu} = (\square_x - \xi R) A_n \quad n \in \mathbb{N} \quad (27a)$$

et la condition de bord

$$A_0 = \Delta^{1/2}. \quad (27b)$$

- Déterminant de Van Vleck-Morette

Il est défini par

$$\Delta(x, x') = -[-g(x)]^{-1/2} \det(-\sigma_{;\mu\nu'}(x, x')) [-g(x')]^{-1/2} \quad (28)$$

et il vérifie l'équation

$$\square_x \sigma = d - 2\Delta^{-1/2} \Delta^{1/2}_{;\mu} \sigma^{;\mu} \quad (29a)$$

et la condition de bord

$$\lim_{x' \rightarrow x} \Delta(x, x') = 1. \quad (29b)$$

- Obtention des coefficients de DeWitt $A_n(x, x')$

- Ils s'obtiennent formellement en intégrant la relation de récurrence (27a) le long de la géodésique joignant x et x' . Ils sont uniques et purement géométriques.

- Les coefficients de DeWitt “diagonaux” $a_n(x) = \lim_{x' \rightarrow x} A_n(x, x')$ sont associés aux anomalies gravitationnelles en physique. En mathématique, ils sont importants en géométrie spectrale (th. d'Atiyah-Singer).

- Les coefficients de DeWitt “non-diagonaux” permettent, en physique, d'étudier les fluctuations quantiques (ingrédients incontournables en renormalization du tenseur d'impulsion-énergie).

IV. REPRÉSENTATION DE HADAMARD DU PROPAGATEUR DE FEYNMAN

(Hadamard 1923 et DeWitt 1960 en dim 4)

A. Généralités

- Représentation de Hadamard de $G^F(x, x')$ en dimension d paire ($d > 2$)

$$G_H^F(x, x') = i \frac{\Gamma(d/2 - 1)}{2(2\pi)^{d/2}} \left[\frac{U(x, x')}{[\sigma(x, x') + i\epsilon]^{d/2-1}} + V(x, x') \ln[\sigma(x, x') + i\epsilon] + W(x, x') \right] \quad (30)$$

avec $U(x, x')$, $V(x, x')$ et $W(x, x')$ qui sont des biscalaire symétriques et réguliers pour $x' \rightarrow x$ et qui admettent des développements de la forme

$$U(x, x') = \sum_{n=0}^{d/2-2} U_n(x, x') \sigma^n(x, x'), \quad (31a)$$

$$V(x, x') = \sum_{n=0}^{+\infty} V_n(x, x') \sigma^n(x, x'), \quad (31b)$$

$$W(x, x') = \sum_{n=0}^{+\infty} W_n(x, x') \sigma^n(x, x'). \quad (31c)$$

- Représentation de Hadamard de $G^F(x, x')$ en dimension d impaire

$$G_H^F(x, x') = i \frac{\Gamma(d/2 - 1)}{2(2\pi)^{d/2}} \left[\frac{U(x, x')}{[\sigma(x, x') + i\epsilon]^{d/2-1}} + W(x, x') \right] \quad (32)$$

avec $U(x, x')$ et $W(x, x')$ qui sont des biscalaire symétriques et réguliers pour $x' \rightarrow x$ et qui admettent des développements de la forme

$$U(x, x') = \sum_{n=0}^{+\infty} U_n(x, x') \sigma^n(x, x'), \quad (33a)$$

$$W(x, x') = \sum_{n=0}^{+\infty} W_n(x, x') \sigma^n(x, x'). \quad (33b)$$

- Coefficients Hadamard pour d pair

- Les coefficients Hadamard $U_n(x, x')$, $V_n(x, x')$ et $W_n(x, x')$ sont des biscalaire symétriques et réguliers.

- Les $U_n(x, x')$ vérifient la relation de récurrence

$$\begin{aligned} & (n+1)(2n+4-d)U_{n+1} + (2n+4-d)U_{n+1;\mu}\sigma^{i\mu} \\ & - (2n+4-d)U_{n+1}\Delta^{-1/2}\Delta^{1/2}_{;\mu}\sigma^{i\mu} + (\square_x - m^2 - \xi R)U_n = 0 \\ & \text{avec } n = 0, 1, \dots, d/2 - 3 \end{aligned} \quad (34a)$$

et la condition de bord

$$U_0 = \Delta^{1/2}. \quad (34b)$$

- Les $V_n(x, x')$ vérifient la relation de récurrence

$$\begin{aligned} & (n+1)(2n+d)V_{n+1} + 2(n+1)V_{n+1;\mu}\sigma^{i\mu} \\ & - 2(n+1)V_{n+1}\Delta^{-1/2}\Delta^{1/2}_{;\mu}\sigma^{i\mu} \\ & + (\square_x - m^2 - \xi R)V_n = 0 \quad \text{avec } n \in \mathbb{N} \end{aligned} \quad (35a)$$

et la condition de bord

$$\begin{aligned} & (d-2)V_0 + 2V_{0;\mu}\sigma^{i\mu} - 2V_0\Delta^{-1/2}\Delta^{1/2}_{;\mu}\sigma^{i\mu} \\ & + (\square_x - m^2 - \xi R)U_{d/2-2} = 0. \end{aligned} \quad (35b)$$

- Les $W_n(x, x')$ vérifient la relation de récurrence

$$\begin{aligned} & (n+1)(2n+d)W_{n+1} + 2(n+1)W_{n+1;\mu}\sigma^{i\mu} \\ & - 2(n+1)W_{n+1}\Delta^{-1/2}\Delta^{1/2}_{;\mu}\sigma^{i\mu} \\ & + (4n+2+d)V_{n+1} + 2V_{n+1;\mu}\sigma^{i\mu} \\ & - 2V_{n+1}\Delta^{-1/2}\Delta^{1/2}_{;\mu}\sigma^{i\mu} \\ & + (\square_x - m^2 - \xi R)W_n = 0 \quad \text{avec } n \in \mathbb{N}. \end{aligned} \quad (36)$$

qui implique

$$\begin{aligned} & \sigma(\square_x - m^2 - \xi R)W = -(\square_x - m^2 - \xi R)U_{d/2-2} \\ & - (d-2)V - 2V_{;\mu}\sigma^{i\mu} + 2V\Delta^{-1/2}\Delta^{1/2}_{;\mu}\sigma^{i\mu}. \end{aligned} \quad (37)$$

• Obtention des coefficients Hadamard pour d pair

- Les $U_n(x, x')$ s'obtiennent formellement en intégrant la relation de récurrence (34a) le long de la géodésique joignant x et x' . Les $V_n(x, x')$ s'obtiennent formellement en intégrant la relation de récurrence (35a). Ils sont tous uniques et purement géométriques.

- Les $W_n(x, x')$ avec $n \geq 1$ ne peuvent être obtenus que si $W_0(x, x')$ est spécifié. On encode l'état quantique dans $W_0(x, x')$ et donc dans $W(x, x')$.

- Coefficients Hadamard pour d impair

- Les coefficients Hadamard $U_n(x, x')$ et $W_n(x, x')$ sont des biscalaires symétriques et réguliers.

- Les $U_n(x, x')$ vérifient la relation de récurrence

$$\begin{aligned} & (n+1)(2n+4-d)U_{n+1} + (2n+4-d)U_{n+1;\mu}\sigma^{i\mu} \\ & - (2n+4-d)U_{n+1}\Delta^{-1/2}\Delta^{1/2}_{;\mu}\sigma^{i\mu} \\ & + (\square_x - m^2 - \xi R)U_n = 0 \quad \text{avec } n \in \mathbb{N} \end{aligned} \quad (38a)$$

et la condition de bord

$$U_0 = \Delta^{1/2}. \quad (38b)$$

- Les $W_n(x, x')$ vérifient la relation de récurrence

$$\begin{aligned} & (n+1)(2n+d)W_{n+1} + 2(n+1)W_{n+1;\mu}\sigma^{i\mu} \\ & - 2(n+1)W_{n+1}\Delta^{-1/2}\Delta^{1/2}_{;\mu}\sigma^{i\mu} \\ & + (\square_x - m^2 - \xi R)W_n = 0 \quad \text{avec } n \in \mathbb{N} \end{aligned} \quad (39)$$

qui implique

$$(\square_x - m^2 - \xi R)W = 0. \quad (40)$$

- Obtention des coefficients Hadamard pour d impair

- Les $U_n(x, x')$ s'obtiennent formellement en intégrant la relation de récurrence (38a) le long de la géodésique joignant x et x' .

- Les $W_n(x, x')$ avec $n \geq 1$ ne peuvent être obtenus que si $W_0(x, x')$ est spécifié. On encode l'état quantique dans $W_0(x, x')$ et donc dans $W(x, x')$.

B. Des coefficients $A_n(x, x')$ de DeWitt aux coefficients Hadamard géométriques $U_n(x, x')$ et $V_n(x, x')$

- On peut montrer qu'en dimension paire les coefficients $A_n(x, x')$ de DeWitt et les coefficients Hadamard géométriques $U_n(x, x')$ et $V_n(x, x')$ sont reliés. En raisonnant sur les

relations de récurrences, on trouve

$$U_n(x, x') = \frac{(d/2 - 2 - n)!}{2^n(d/2 - 2)!} \sum_{k=0}^n \frac{(-1)^k}{k!} (m^2)^k A_{n-k}(x, x')$$

pour $n = 0, 1, \dots, d/2 - 2,$

(41a)

$$V_n(x, x') = \frac{(-1)^{n+1}}{2^{n+d/2-1} n! (d/2 - 2)!}$$

$$\times \sum_{k=0}^{n+d/2-1} \frac{(-1)^k}{k!} (m^2)^k A_{n+d/2-1-k}(x, x')$$

pour $n \in \mathbb{N}.$

(41b)

- De même, en dimension impaire, on peut montrer que les coefficients $A_n(x, x')$ de DeWitt et les coefficients Hadamard géométriques $U_n(x, x')$ sont reliés. On a

$$U_n(x, x') = \frac{\Gamma(d/2 - 1 - n)}{2^n \Gamma(d/2 - 1)}$$

$$\times \sum_{k=0}^n \frac{(-1)^k}{k!} (m^2)^k A_{n-k}(x, x')$$

pour $n \in \mathbb{N}.$

(42)

C. Forme Hadamard de la représentation de DeWitt-Schwinger

- Le comportement à courte distance de $G_{\text{DS}}^{\text{F}}(x, x')$ n'apparaît pas explicitement (cf. Eqs. (23)-(25)). En fait, ce comportement est du type Hadamard. On peut montrer que $G_{\text{DS}}^{\text{F}}(x, x')$ présente la forme Hadamard avec $W_0(x, x')$ donné par

$$W_0(x, x') = [\ln(m^2/2) + \gamma - \psi(d/2)] V_0(x, x')$$

$$- \frac{1}{2^{d/2-1} (d/2 - 2)!} \left[\sum_{k=0}^{d/2-2} \frac{(-1)^k (m^2)^k}{k!} \left(\sum_{\ell=k+1}^{d/2-1} \frac{1}{\ell} \right) A_{d/2-1-k}(x, x') \right.$$

$$\left. - \sum_{k=0}^{+\infty} \frac{k!}{(m^2)^{k+1}} A_{d/2+k}(x, x') \right]$$
(43)

pour d pair et par

$$W_0(x, x') = -\frac{1}{2^{d/2-1}\Gamma(d/2-1)} \left[\sum_{k=0}^{d/2-3/2} \frac{(-1)^k (m^2)^{k+1/2}}{\Gamma(k+3/2)} \pi A_{d/2-3/2-k}(x, x') \right. \\ \left. - \sum_{k=0}^{+\infty} \frac{\Gamma(k+1/2)}{(m^2)^{k+1/2}} A_{d/2-1/2+k}(x, x') \right] \quad (44)$$

pour d impair

- On notera le caractère pathologique pour $m^2 \rightarrow 0$ (divergence infrarouge) de $W_0(x, x')$ et donc de la représentation de DeWitt-Schwinger.

V. DÉVELOPPEMENTS EN SÉRIES DE TAYLOR COVARIANTES DES COEFFICIENTS $A_n(x, x')$ DE DEWITT ET DES COEFFICIENTS HADAMARD GÉOMÉTRIQUES $U_n(x, x')$ ET $V_n(x, x')$

• Recherche des $A_n(x, x')$

- On peut résoudre les relations de récurrence (27) vérifiées par les $A_n(x, x')$ en recherchant ces biscalaire sous la forme de développements en séries de Taylor covariantes pour x' proche de x , i.e. sous la forme

$$A_n(x, x') = a_n(x) + \sum_{p=1}^{+\infty} \frac{(-1)^p}{p!} a_{n(p)}(x, x') \quad (45)$$

où les $a_{n(p)}(x, x')$ avec $p = 1, 2, \dots$ sont des biscalaire de la forme

$$a_{n(p)}(x, x') = a_{n a_1 \dots a_p}(x) \sigma^{i a_1}(x, x') \dots \sigma^{i a_p}(x, x'). \quad (46)$$

- La méthode nécessite la connaissance préliminaire des développements en séries de Taylor covariantes du déterminant de Van Vleck-Morette $\Delta^{1/2}$ et du bitenseur $\sigma_{,\mu\nu}$. Leur construction est difficile. Selon DeWitt, elle nécessite la connaissance préalable des limites du type

$$\lim_{x' \rightarrow x} \sigma_{; a_1 \dots a_p}. \quad (47)$$

- Résultats obtenus par l'école DeWitt:

$\Delta^{1/2}$ à l'ordre σ (DeWitt 1963)

$\Delta^{1/2}$ à l'ordre σ^2 (Christensen 1976)

$\Delta^{1/2}$ à l'ordre $\sigma^{5/2}$ (Brown et Ottewill 1986, Anderson, Flanagan et Ottewill 2005)

$\Delta^{1/2}$ à l'ordre σ^3 mais faux (Phillips et Hu 2003)

• Recherche des $U_n(x, x')$ et $V_n(x, x')$

- Même méthode. Pour x' voisin de x , on écrit

$$U_n(x, x') = u_n(x) + \sum_{p=1}^{+\infty} \frac{(-1)^p}{p!} u_{n(p)}(x, x') \quad (48)$$

$$V_n(x, x') = v_n(x) + \sum_{p=1}^{+\infty} \frac{(-1)^p}{p!} v_{n(p)}(x, x') \quad (49)$$

où les $u_{n(p)}(x, x')$ et les $v_{n(p)}(x, x')$ avec $p = 1, 2, \dots$ qui sont des biscilaires en x et x' de la forme

$$u_{n(p)}(x, x') = u_{n a_1 \dots a_p}(x) \sigma^{a_1}(x, x') \dots \sigma^{a_p}(x, x') \quad (50)$$

$$v_{n(p)}(x, x') = v_{n a_1 \dots a_p}(x) \sigma^{a_1}(x, x') \dots \sigma^{a_p}(x, x'). \quad (51)$$

- Développement en série de Taylor covariante du déterminant de Van Vleck-Morette $\Delta^{1/2}$.
 - Notre approche combine les techniques de DeWitt et celles non-récurrentes d'Avramidi.
 - Notations: On introduit la famille des bitenseurs $K_{(p)}(x, x')$ avec $p \geq 2$ qui sont des tenseurs de type (1, 1) en x des scalaires en x' . Les composantes des $K_{(p)}(x, x')$ sont données par

$$K_{(p)}^{\mu}{}_{\nu}(x, x') = K^{\mu}{}_{\nu a_1 \dots a_p}(x) \sigma^{a_1}(x, x') \dots \sigma^{a_p}(x, x') \quad (52a)$$

où

$$K^{\mu}{}_{\nu a_1 a_2 a_3 \dots a_p} = R^{\mu}{}_{(a_1 | \nu | a_2; a_3 \dots a_p)}. \quad (52b)$$

- On a obtenu le développement de $\Delta^{1/2}(x, x')$ sous la forme

$$\Delta^{1/2}(x, x') = 1 + \sum_{p=2}^{+\infty} \frac{(-1)^p}{p!} \delta^{1/2}_{(p)}(x, x') \quad (53)$$

avec les biscilaires $\delta^{1/2}_{(p)}(x, x')$ de la forme

$$\delta^{1/2}_{(p)}(x, x') = \delta^{1/2}_{a_1 \dots a_p}(x) \sigma^{a_1}(x, x') \dots \sigma^{a_p}(x, x') \quad (54)$$

et on a obtenu

$$\delta^{1/2}_{(2)} = (1/6) \operatorname{tr} K_{(2)} \quad (55a)$$

$$\delta^{1/2}_{(3)} = (1/4) \operatorname{tr} K_{(3)} \quad (55b)$$

$$\delta^{1/2}_{(4)} = (3/10) \operatorname{tr} K_{(4)} + (1/15) \operatorname{tr} K_{(2)}^2 + (1/12) (\operatorname{tr} K_{(2)})^2 \quad (55c)$$

$$\delta^{1/2}_{(5)} = (1/3) \operatorname{tr} K_{(5)} + (1/3) \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(3)} + (5/12) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(3)} \quad (55d)$$

$$\begin{aligned} \delta^{1/2}_{(6)} = & (5/14) \operatorname{tr} K_{(6)} + (4/7) \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(4)} + (15/28) \operatorname{tr} K_{(3)}^2 + (3/4) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(4)} \\ & + (5/8) (\operatorname{tr} K_{(3)})^2 + (8/63) \operatorname{tr} K_{(2)}^3 + (1/6) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(2)}^2 + (5/72) (\operatorname{tr} K_{(2)})^3 \end{aligned} \quad (55e)$$

$$\begin{aligned} \delta^{1/2}_{(7)} = & (3/8) \operatorname{tr} K_{(7)} + (5/6) \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(5)} + (9/4) \operatorname{tr} K_{(3)} K_{(4)} + (7/6) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(5)} \\ & + (21/8) \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(4)} + (4/3) \operatorname{tr} K_{(2)}^2 K_{(3)} + (7/6) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(3)} \\ & + (7/12) \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(2)}^2 + (35/48) (\operatorname{tr} K_{(2)})^2 \operatorname{tr} K_{(3)} \end{aligned} \quad (55f)$$

$$\begin{aligned} \delta^{1/2}_{(8)} = & (7/18) \operatorname{tr} K_{(8)} + (10/9) \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(6)} + (35/9) \operatorname{tr} K_{(3)} K_{(5)} + (14/5) \operatorname{tr} K_{(4)}^2 \\ & + (5/3) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(6)} + (14/3) \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(5)} + (63/20) (\operatorname{tr} K_{(4)})^2 + (136/45) \operatorname{tr} K_{(2)}^2 K_{(4)} \\ & + (50/9) \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(3)}^2 + (8/3) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(4)} + (5/2) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(3)}^2 \\ & + (14/3) \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(3)} + (7/5) \operatorname{tr} K_{(4)} \operatorname{tr} K_{(2)}^2 + (7/4) (\operatorname{tr} K_{(2)})^2 \operatorname{tr} K_{(4)} \\ & + (35/12) \operatorname{tr} K_{(2)} (\operatorname{tr} K_{(3)})^2 + (8/15) \operatorname{tr} K_{(2)}^4 + (16/27) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(2)}^3 \\ & + (7/45) (\operatorname{tr} K_{(2)}^2)^2 + (7/18) (\operatorname{tr} K_{(2)})^2 \operatorname{tr} K_{(2)}^2 + (35/432) (\operatorname{tr} K_{(2)})^4 \end{aligned} \quad (55g)$$

et

$$\begin{aligned}
\delta^{1/2}_{(9)} = & (2/5) \operatorname{tr} K_{(9)} + (7/5) \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(7)} + 6 \operatorname{tr} K_{(3)}K_{(6)} + (56/5) \operatorname{tr} K_{(4)}K_{(5)} \\
& + (9/4) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(7)} + (15/2) \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(6)} + (63/5) \operatorname{tr} K_{(4)} \operatorname{tr} K_{(5)} + (28/5) \operatorname{tr} K_{(2)}^2 K_{(5)} \\
& + (73/5) \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(3)}K_{(4)} + (73/5) \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(4)}K_{(3)} + 9 \operatorname{tr} K_{(3)}^3 + 5 \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(5)} \\
& + (27/2) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(3)}K_{(4)} + 12 \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(4)} + (45/4) \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(3)}^2 \\
& + (63/5) \operatorname{tr} K_{(4)} \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(3)} + (14/5) \operatorname{tr} K_{(5)} \operatorname{tr} K_{(2)}^2 + (7/2) (\operatorname{tr} K_{(2)})^2 \operatorname{tr} K_{(5)} \\
& + (63/4) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(4)} + (35/8) (\operatorname{tr} K_{(3)})^3 + (48/5) \operatorname{tr} K_{(2)}^3 K_{(3)} \\
& + 8 \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(2)}^2 K_{(3)} + (8/3) \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(2)}^3 + (14/5) \operatorname{tr} K_{(2)}^2 \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(3)} \\
& + (7/2) (\operatorname{tr} K_{(2)})^2 \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(3)} + (7/2) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(2)}^2 + (35/24) (\operatorname{tr} K_{(2)})^3 \operatorname{tr} K_{(3)}
\end{aligned} \tag{55h}$$

$$\begin{aligned}
\delta^{1/2}_{(10)} = & (9/22) \operatorname{tr} K_{(10)} + (56/33) \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(8)} + (189/22) \operatorname{tr} K_{(3)}K_{(7)} + (216/11) \operatorname{tr} K_{(4)}K_{(6)} \\
& + (140/11) \operatorname{tr} K_{(5)}^2 + (35/12) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(8)} + (45/4) \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(7)} + (45/2) \operatorname{tr} K_{(4)} \operatorname{tr} K_{(6)} \\
& + 14 (\operatorname{tr} K_{(5)})^2 + (304/33) \operatorname{tr} K_{(2)}^2 K_{(6)} + (1015/33) \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(3)}K_{(5)} + (480/11) \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(4)}^2 \\
& + (1015/33) \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(5)}K_{(3)} + 81 \operatorname{tr} K_{(3)}^2 K_{(4)} + (25/3) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(6)} \\
& + (175/6) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(3)}K_{(5)} + 21 \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(4)}^2 + 25 \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(5)} \\
& + (135/2) \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(3)}K_{(4)} + 36 \operatorname{tr} K_{(4)} \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(4)} + (135/4) \operatorname{tr} K_{(4)} \operatorname{tr} K_{(3)}^2 \\
& + 28 \operatorname{tr} K_{(5)} \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(3)} + 5 \operatorname{tr} K_{(6)} \operatorname{tr} K_{(2)}^2 + (25/4) (\operatorname{tr} K_{(2)})^2 \operatorname{tr} K_{(6)} \\
& + 35 \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(5)} + (189/8) \operatorname{tr} K_{(2)} (\operatorname{tr} K_{(4)})^2 + (315/8) (\operatorname{tr} K_{(3)})^2 \operatorname{tr} K_{(4)} \\
& + (896/33) \operatorname{tr} K_{(2)}^3 K_{(4)} + (149/3) \operatorname{tr} K_{(2)}^2 K_{(3)}^2 + (805/33) \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(3)}K_{(2)}K_{(3)} \\
& + (68/3) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(2)}^2 K_{(4)} + (125/3) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(3)}^2 + 40 \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(2)}^2 K_{(3)} \\
& + 8 \operatorname{tr} K_{(4)} \operatorname{tr} K_{(2)}^3 + 8 \operatorname{tr} K_{(2)}^2 \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(4)} + (15/2) \operatorname{tr} K_{(2)}^2 \operatorname{tr} K_{(3)}^2 \\
& + 14 (\operatorname{tr} K_{(2)}K_{(3)})^2 + 10 (\operatorname{tr} K_{(2)})^2 \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(4)} + (75/8) (\operatorname{tr} K_{(2)})^2 \operatorname{tr} K_{(3)}^2 \\
& + 35 \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(2)}K_{(3)} + (21/2) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(4)} \operatorname{tr} K_{(2)}^2 + (35/4) (\operatorname{tr} K_{(3)})^2 \operatorname{tr} K_{(2)}^2 \\
& + (35/8) (\operatorname{tr} K_{(2)})^3 \operatorname{tr} K_{(4)} + (175/16) (\operatorname{tr} K_{(2)})^2 (\operatorname{tr} K_{(3)})^2 + (128/33) \operatorname{tr} K_{(2)}^5 \\
& + 4 \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(2)}^4 + (16/9) \operatorname{tr} K_{(2)}^2 \operatorname{tr} K_{(2)}^3 + (7/6) \operatorname{tr} K_{(2)} (\operatorname{tr} K_{(2)}^2)^2 \\
& + (20/9) (\operatorname{tr} K_{(2)})^2 \operatorname{tr} K_{(2)}^3 + (35/36) (\operatorname{tr} K_{(2)})^3 \operatorname{tr} K_{(2)}^2 + (35/288) (\operatorname{tr} K_{(2)})^5
\end{aligned} \tag{55i}$$

et

$$\begin{aligned}
\delta^{1/2}_{(11)} = & (5/12) \operatorname{tr} K_{(11)} + 2 \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(9)} + (35/3) \operatorname{tr} K_{(3)} K_{(8)} + (63/2) \operatorname{tr} K_{(4)} K_{(7)} \\
& + 50 \operatorname{tr} K_{(5)} K_{(6)} + (11/3) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(9)} + (385/24) \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(8)} + (297/8) \operatorname{tr} K_{(4)} \operatorname{tr} K_{(7)} \\
& + 55 \operatorname{tr} K_{(5)} \operatorname{tr} K_{(6)} + 14 \operatorname{tr} K_{(2)}^2 K_{(7)} + (170/3) \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(3)} K_{(6)} + 103 \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(4)} K_{(5)} \\
& + 103 \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(5)} K_{(4)} + (170/3) \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(6)} K_{(3)} + (575/3) \operatorname{tr} K_{(3)}^2 K_{(5)} + 273 \operatorname{tr} K_{(3)} K_{(4)}^2 \\
& + (77/6) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(7)} + 55 \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(3)} K_{(6)} + (308/3) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(4)} K_{(5)} \\
& + (275/6) \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(6)} + (1925/12) \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(3)} K_{(5)} + (231/2) \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(4)}^2 \\
& + (165/2) \operatorname{tr} K_{(4)} \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(5)} + (891/4) \operatorname{tr} K_{(4)} \operatorname{tr} K_{(3)} K_{(4)} + 88 \operatorname{tr} K_{(5)} \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(4)} \\
& + (165/2) \operatorname{tr} K_{(5)} \operatorname{tr} K_{(3)}^2 + 55 \operatorname{tr} K_{(6)} \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(3)} + (33/4) \operatorname{tr} K_{(7)} \operatorname{tr} K_{(2)}^2 \\
& + (165/16) (\operatorname{tr} K_{(2)})^2 \operatorname{tr} K_{(7)} + (275/4) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(6)} + (231/2) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(4)} \operatorname{tr} K_{(5)} \\
& + (385/4) (\operatorname{tr} K_{(3)})^2 \operatorname{tr} K_{(5)} + (2079/16) \operatorname{tr} K_{(3)} (\operatorname{tr} K_{(4)})^2 + (184/3) \operatorname{tr} K_{(2)}^3 K_{(5)} \\
& + (317/2) \operatorname{tr} K_{(2)}^2 K_{(3)} K_{(4)} + (317/2) \operatorname{tr} K_{(2)}^2 K_{(4)} K_{(3)} + (461/3) \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(3)} K_{(2)} K_{(4)} \\
& + (860/3) \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(3)}^3 + (154/3) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(2)}^2 K_{(5)} + (803/6) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(3)} K_{(4)} \\
& + (803/6) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(4)} K_{(3)} + (165/2) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(3)}^3 + (374/3) \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(2)}^2 K_{(4)} \\
& + (1375/6) \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(3)}^2 + 132 \operatorname{tr} K_{(4)} \operatorname{tr} K_{(2)}^2 K_{(3)} + (176/9) \operatorname{tr} K_{(5)} \operatorname{tr} K_{(2)}^3 \\
& + (55/3) \operatorname{tr} K_{(2)}^2 \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(5)} + (99/2) \operatorname{tr} K_{(2)}^2 \operatorname{tr} K_{(3)} K_{(4)} + 88 \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(4)} \\
& + (165/2) \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(3)}^2 + (275/12) (\operatorname{tr} K_{(2)})^2 \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(5)} + (495/8) (\operatorname{tr} K_{(2)})^2 \operatorname{tr} K_{(3)} K_{(4)} \\
& + 110 \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(4)} + (825/8) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(3)}^2 \\
& + (231/2) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(4)} \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(3)} + (77/3) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(5)} \operatorname{tr} K_{(2)}^2 \\
& + (385/4) (\operatorname{tr} K_{(3)})^2 \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(3)} + (231/4) \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(4)} \operatorname{tr} K_{(2)}^2 + (385/36) (\operatorname{tr} K_{(2)})^3 \operatorname{tr} K_{(5)} \\
& + (1155/16) (\operatorname{tr} K_{(2)})^2 \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(4)} + (1925/48) \operatorname{tr} K_{(2)} (\operatorname{tr} K_{(3)})^3 + (320/3) \operatorname{tr} K_{(2)}^4 K_{(3)} \\
& + 88 \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(2)}^3 K_{(3)} + 22 \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(2)}^4 + (88/3) \operatorname{tr} K_{(2)}^2 \operatorname{tr} K_{(2)}^2 K_{(3)} \\
& + (176/9) \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(2)}^3 + (110/3) (\operatorname{tr} K_{(2)})^2 \operatorname{tr} K_{(2)}^2 K_{(3)} + (220/9) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(2)}^3 \\
& + (77/3) \operatorname{tr} K_{(2)} \operatorname{tr} K_{(2)}^2 \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(3)} + (77/12) \operatorname{tr} K_{(3)} (\operatorname{tr} K_{(2)}^2)^2 + (385/36) (\operatorname{tr} K_{(2)})^3 \operatorname{tr} K_{(2)} K_{(3)} \\
& + (385/24) (\operatorname{tr} K_{(2)})^2 \operatorname{tr} K_{(3)} \operatorname{tr} K_{(2)}^2 + (1925/576) (\operatorname{tr} K_{(2)})^4 \operatorname{tr} K_{(3)}. \tag{55j}
\end{aligned}$$

- Explicitement, on a pour ce développement tronqué à l'ordre σ^4 :

$$\begin{aligned}
\Delta^{1/2} = & 1 + \frac{1}{12} R_{a_1 a_2} \sigma^{;a_1} \sigma^{;a_2} - \frac{1}{24} R_{a_1 a_2; a_3} \sigma^{;a_1} \sigma^{;a_2} \sigma^{;a_3} \\
& + \left[\frac{1}{80} R_{a_1 a_2; a_3 a_4} + \frac{1}{360} R_{a_1 \tau a_2}^\rho R_{a_3 \rho a_4}^\tau + \frac{1}{288} R_{a_1 a_2} R_{a_3 a_4} \right] \sigma^{;a_1} \sigma^{;a_2} \sigma^{;a_3} \sigma^{;a_4} \\
& - \left[\frac{1}{360} R_{a_1 a_2; a_3 a_4 a_5} + \frac{1}{360} R_{a_1 \tau a_2}^\rho R_{a_3 \rho a_4; a_5}^\tau + \frac{1}{288} R_{a_1 a_2} R_{a_3 a_4; a_5} \right] \sigma^{;a_1} \sigma^{;a_2} \sigma^{;a_3} \sigma^{;a_4} \sigma^{;a_5} \\
& + \left[\frac{1}{2016} R_{a_1 a_2; a_3 a_4 a_5 a_6} + \frac{1}{1260} R_{a_1 \tau a_2}^\rho R_{a_3 \rho a_4; a_5 a_6}^\tau + \frac{1}{1344} R_{a_1 \tau a_2; a_3}^\rho R_{a_4 \rho a_5; a_6}^\tau \right. \\
& + \frac{1}{960} R_{a_1 a_2} R_{a_3 a_4; a_5 a_6} + \frac{1}{1152} R_{a_1 a_2; a_3} R_{a_4 a_5; a_6} + \frac{1}{5670} R_{a_1 \tau a_2}^\rho R_{a_3 \sigma a_4}^\tau R_{a_5 \rho a_6}^\sigma \\
& \left. + \frac{1}{4320} R_{a_1 a_2} R_{a_3 \tau a_4}^\rho R_{a_5 \rho a_6}^\tau + \frac{1}{10368} R_{a_1 a_2} R_{a_3 a_4} R_{a_5 a_6} \right] \sigma^{;a_1} \sigma^{;a_2} \sigma^{;a_3} \sigma^{;a_4} \sigma^{;a_5} \sigma^{;a_6} \\
& - \left[\frac{1}{13440} R_{a_1 a_2; a_3 a_4 a_5 a_6 a_7} + \frac{1}{6048} R_{a_1 \tau a_2}^\rho R_{a_3 \rho a_4; a_5 a_6 a_7}^\tau \right. \\
& + \frac{1}{2240} R_{a_1 \tau a_2; a_3}^\rho R_{a_4 \rho a_5; a_6 a_7}^\tau + \frac{1}{4320} R_{a_1 a_2} R_{a_3 a_4; a_5 a_6 a_7} + \frac{1}{1920} R_{a_1 a_2; a_3} R_{a_4 a_5; a_6 a_7} \\
& + \frac{1}{3780} R_{a_1 \tau a_2}^\rho R_{a_3 \sigma a_4}^\tau R_{a_5 \rho a_6; a_7}^\sigma + \frac{1}{4320} R_{a_1 a_2} R_{a_3 \tau a_4}^\rho R_{a_5 \rho a_6; a_7}^\tau \\
& \left. + \frac{1}{8640} R_{a_1 a_2; a_3} R_{a_4 \tau a_5}^\rho R_{a_6 \rho a_7}^\tau + \frac{1}{6912} R_{a_1 a_2} R_{a_3 a_4} R_{a_5 a_6; a_7} \right] \sigma^{;a_1} \sigma^{;a_2} \sigma^{;a_3} \sigma^{;a_4} \sigma^{;a_5} \sigma^{;a_6} \sigma^{;a_7} \\
& + \left[\frac{1}{103680} R_{a_1 a_2; a_3 a_4 a_5 a_6 a_7 a_8} + \frac{1}{36288} R_{a_1 \tau a_2}^\rho R_{a_3 \rho a_4; a_5 a_6 a_7 a_8}^\tau + \frac{1}{10368} R_{a_1 \tau a_2; a_3}^\rho R_{a_4 \rho a_5; a_6 a_7 a_8}^\tau \right. \\
& + \frac{1}{14400} R_{a_1 \tau a_2; a_3 a_4}^\rho R_{a_5 \rho a_6; a_7 a_8}^\tau + \frac{1}{24192} R_{a_1 a_2} R_{a_3 a_4; a_5 a_6 a_7 a_8} + \frac{1}{8640} R_{a_1 a_2; a_3} R_{a_4 a_5; a_6 a_7 a_8} \\
& + \frac{1}{12800} R_{a_1 a_2; a_3 a_4} R_{a_5 a_6; a_7 a_8} + \frac{17}{226800} R_{a_1 \tau a_2}^\rho R_{a_3 \sigma a_4}^\tau R_{a_5 \rho a_6; a_7 a_8}^\sigma \\
& + \frac{5}{36288} R_{a_1 \tau a_2}^\rho R_{a_3 \sigma a_4; a_5}^\tau R_{a_6 \rho a_7; a_8}^\sigma + \frac{1}{15120} R_{a_1 a_2} R_{a_3 \tau a_4}^\rho R_{a_5 \rho a_6; a_7 a_8}^\tau \\
& + \frac{1}{16128} R_{a_1 a_2} R_{a_3 \tau a_4; a_5}^\rho R_{a_6 \rho a_7; a_8}^\tau + \frac{1}{8640} R_{a_1 a_2; a_3} R_{a_4 \tau a_5}^\rho R_{a_6 \rho a_7; a_8}^\tau \\
& + \frac{1}{28800} R_{a_1 a_2; a_3 a_4} R_{a_5 \tau a_6}^\rho R_{a_7 \rho a_8}^\tau + \frac{1}{23040} R_{a_1 a_2} R_{a_3 a_4} R_{a_5 a_6; a_7 a_8} \\
& + \frac{1}{13824} R_{a_1 a_2} R_{a_3 a_4; a_5} R_{a_6 a_7; a_8} + \frac{1}{75600} R_{a_1 \tau a_2}^\rho R_{a_3 \sigma a_4}^\tau R_{a_5 \kappa a_6}^\sigma R_{a_7 \rho a_8}^\kappa \\
& + \frac{1}{68040} R_{a_1 a_2} R_{a_3 \tau a_4}^\rho R_{a_5 \sigma a_6}^\tau R_{a_7 \rho a_8}^\sigma + \frac{1}{103680} R_{a_1 a_2} R_{a_3 a_4} R_{a_5 \tau a_6}^\rho R_{a_7 \rho a_8}^\tau \\
& + \frac{1}{259200} R_{a_1 \tau a_2}^\rho R_{a_3 \rho a_4}^\tau R_{a_5 \lambda a_6}^\kappa R_{a_7 \kappa a_8}^\lambda \\
& \left. + \frac{1}{497664} R_{a_1 a_2} R_{a_3 a_4} R_{a_5 a_6} R_{a_7 a_8} \right] \sigma^{;a_1} \sigma^{;a_2} \sigma^{;a_3} \sigma^{;a_4} \sigma^{;a_5} \sigma^{;a_6} \sigma^{;a_7} \sigma^{;a_8} + O(\sigma^{9/2}). \tag{56}
\end{aligned}$$

Nous n'avons pas inclus les énormes termes (55h), (55i) et (55j) qui correspondent aux ordres $\sigma^{9/2}$, σ^5 et $\sigma^{11/2}$ du développement.

• Développement en série de Taylor covariante du bitenseur $\sigma_{;\mu\nu}$.

- Notations: on note $\Lambda(x, x')$ le bitenseur qui est en x un tenseur de type (1, 1) et un scalaire en x' et dont les composantes sont les $\sigma^{i\mu}_{\nu}$.

- Son développement est de la forme

$$\Lambda(x, x') = 1 + \sum_{p=2}^{+\infty} \frac{(-1)^p}{p!} \lambda_{(p)}(x, x') \quad (57)$$

où les $\lambda_{(p)}(x, x')$ sont aussi des tenseurs de type (1, 1) en x et des scalaires en x' dont les composantes sont de la forme

$$\lambda_{(p)}^{\mu}_{\nu}(x, x') = \lambda^{\mu}_{\nu a_1 \dots a_p}(x) \sigma^{i a_1}(x, x') \dots \sigma^{i a_p}(x, x'). \quad (58)$$

- On a obtenu

$$\lambda_{(2)} = -(2/3) K_{(2)} \quad (59a)$$

$$\lambda_{(3)} = -(1/2) K_{(3)} \quad (59b)$$

$$\lambda_{(4)} = - \left[(2/5) K_{(4)} + (8/15) K_{(2)}^2 \right] \quad (59c)$$

$$\lambda_{(5)} = - \left[(1/3) K_{(5)} + K_{(2)} K_{(3)} + K_{(3)} K_{(2)} \right] \quad (59d)$$

$$\lambda_{(6)} = - \left[(2/7) K_{(6)} + (10/7) K_{(2)} K_{(4)} + (17/7) K_{(3)}^2 + (10/7) K_{(4)} K_{(2)} + (32/21) K_{(2)}^3 \right] \quad (59e)$$

$$\begin{aligned} \lambda_{(7)} = & - \left[(1/4) K_{(7)} + (11/6) K_{(2)} K_{(5)} + (17/4) K_{(3)} K_{(4)} + (17/4) K_{(4)} K_{(3)} \right. \\ & \left. + (11/6) K_{(5)} K_{(2)} + (17/4) K_{(2)}^2 K_{(3)} + (29/6) K_{(2)} K_{(3)} K_{(2)} + (17/4) K_{(3)} K_{(2)}^2 \right] \end{aligned} \quad (59f)$$

$$\begin{aligned} \lambda_{(8)} = & - \left[(2/9) K_{(8)} + (20/9) K_{(2)} K_{(6)} + (58/9) K_{(3)} K_{(5)} + (44/5) K_{(4)}^2 + (58/9) K_{(5)} K_{(3)} \right. \\ & \left. + (20/9) K_{(6)} K_{(2)} + (42/5) K_{(2)}^2 K_{(4)} + (146/9) K_{(2)} K_{(3)}^2 + (92/9) K_{(2)} K_{(4)} K_{(2)} \right. \\ & \left. + (124/9) K_{(3)} K_{(2)} K_{(3)} + (146/9) K_{(3)}^2 K_{(2)} + (42/5) K_{(4)} K_{(2)}^2 + (128/15) K_{(2)}^4 \right]. \end{aligned} \quad (59g)$$

et

$$\begin{aligned}
\lambda_{(9)} = & - \left[(1/5) K_{(9)} + (13/5) K_{(2)}K_{(7)} + 9 K_{(3)}K_{(6)} + (77/5) K_{(4)}K_{(5)} + (77/5) K_{(5)}K_{(4)} \right. \\
& + 9 K_{(6)}K_{(3)} + (13/5) K_{(7)}K_{(2)} + (71/5) K_{(2)}^2 K_{(5)} + (187/5) K_{(2)}K_{(3)}K_{(4)} \\
& + 40 K_{(2)}K_{(4)}K_{(3)} + 18 K_{(2)}K_{(5)}K_{(2)} + 31 K_{(3)}K_{(2)}K_{(4)} + 62 K_{(3)}^3 + 40 K_{(3)}K_{(4)}K_{(2)} \\
& + 31 K_{(4)}K_{(2)}K_{(3)} + (187/5) K_{(4)}K_{(3)}K_{(2)} + (71/5) K_{(5)}K_{(2)}^2 + 31 K_{(2)}^3 K_{(3)} \\
& \left. + (181/5) K_{(2)}^2 K_{(3)}K_{(2)} + (181/5) K_{(2)}K_{(3)}K_{(2)}^2 + 31 K_{(3)}K_{(2)}^3 \right]. \quad (59h)
\end{aligned}$$

- Explicitement, on peut écrire pour le développement tronqué à l'ordre σ^3

$$\begin{aligned}
\sigma_{;\mu\nu} = & g_{\mu\nu} - \frac{1}{3} R_{\mu a_1 \nu a_2} \sigma^{;a_1} \sigma^{;a_2} + \frac{1}{12} R_{\mu a_1 \nu a_2; a_3} \sigma^{;a_1} \sigma^{;a_2} \sigma^{;a_3} \\
& - \left[\frac{1}{60} R_{\mu a_1 \nu a_2; a_3 a_4} + \frac{1}{45} R_{\mu a_1 \rho a_2} R^\rho_{a_3 \nu a_4} \right] \sigma^{;a_1} \sigma^{;a_2} \sigma^{;a_3} \sigma^{;a_4} \\
& + \left[\frac{1}{360} R_{\mu a_1 \nu a_2; a_3 a_4 a_5} + \frac{1}{120} R_{\mu a_1 \rho a_2} R^\rho_{a_3 \nu a_4; a_5} + \frac{1}{120} R_{\mu a_1 \rho a_2; a_3} R^\rho_{a_4 \nu a_5} \right] \sigma^{;a_1} \sigma^{;a_2} \sigma^{;a_3} \sigma^{;a_4} \sigma^{;a_5} \\
& - \left[\frac{1}{2520} R_{\mu a_1 \nu a_2; a_3 a_4 a_5 a_6} + \frac{1}{504} R_{\mu a_1 \rho a_2} R^\rho_{a_3 \nu a_4; a_5 a_6} + \frac{17}{5040} R_{\mu a_1 \rho a_2; a_3} R^\rho_{a_4 \nu a_5; a_6} \right. \\
& \left. + \frac{1}{504} R_{\mu a_1 \rho a_2; a_3 a_4} R^\rho_{a_5 \nu a_6} + \frac{2}{945} R_{\mu a_1 \rho a_2} R^\rho_{a_3 \tau a_4} R^\tau_{a_5 \nu a_6} \right] \sigma^{;a_1} \sigma^{;a_2} \sigma^{;a_3} \sigma^{;a_4} \sigma^{;a_5} \sigma^{;a_6} \\
& + O(\sigma^{7/2}). \quad (60)
\end{aligned}$$

Nous n'avons pas inclus le terme d'ordre $\sigma^{7/2}$ correspondant à (59f), celui d'ordre σ^4 correspondant à (59g) et celui d'ordre $\sigma^{9/2}$ correspondant à (59h).

VI. RÉGULARISATION ET RENORMALISATION DU TENSEUR D'IMPULSION-ÉNERGIE

A. Utilisation de la représentation de DeWitt-Schwinger

(DeWitt 1975, Christensen 1976 et 1978, en dim 4)

- Lorsqu'on écrit

$$\langle \psi | T_{\mu\nu}(x) | \psi \rangle_{\text{DS}} = \lim_{x' \rightarrow x} \mathcal{T}_{\mu\nu}(x, x') [-iG_{\text{DS}}^{\text{F}}(x, x')] \quad (61)$$

on obtient les expressions des termes divergents qui sont aussi présents dans

$$\langle \psi | T_{\mu\nu}(x) | \psi \rangle = \lim_{x' \rightarrow x} \mathcal{T}_{\mu\nu}(x, x') [-iG^{\text{F}}(x, x')]. \quad (62)$$

Lorsque d est pair, ces termes divergents sont en $1/\sigma^{d/2}, \dots, 1/\sigma^2, 1/\sigma$ et $\ln \sigma$ et ils proviennent des termes en $1/\sigma^{d/2-1}, \dots, 1/\sigma, \ln \sigma$ et $\sigma \ln \sigma$ présents dans $G_{\text{DS}}^{\text{F}}(x, x')$. Lorsque d est impair, ils sont en $1/\sigma^{d/2}, \dots, 1/\sigma^{1/2}$ et ils proviennent des termes en $1/\sigma^{d/2-1}, \dots, \sigma^{1/2}$ présents dans $G_{\text{DS}}^{\text{F}}(x, x')$.

- On peut soustraire à la main les divergences et on a une expression régularisée de la valeur moyenne $\langle \psi | T_{\mu\nu}(x) | \psi \rangle$ qui peut jouer le rôle de source dans les équations d'Einstein.

- Ces termes divergents doivent être de plus absorbés dans le membre de gauche des équations d'Einstein (renormalisation). La renormalisation nécessite la modification du lagrangien d'Einstein-Hilbert de la gravitation (voir plus loin).

- Remarque: La représentation de DeWitt-Schwinger est aussi utilisée dans le cadre de la renormalisation dans l'action effective. Elle permet de traiter élégamment la renormalisation de la théorie mais a pour défaut principal de ne pas encoder l'état quantique.

B. Utilisation de la représentation Hadamard

(Wald 1977 et 1978, Adler et al 1977 ... en dim 4)

- Approche plus performante et plus directe car la représentation Hadamard est définie même pour $m^2 = 0$ et qu'elle encode l'état quantique.

• On régularise en éliminant les parties singulières

$$G_{\text{sing}}^{\text{F}}(x, x') = \frac{i\alpha_d}{2} \left(\frac{U(x, x')}{[\sigma(x, x') + i\epsilon]^{d/2-1}} + V(x, x') \ln[\sigma(x, x') + i\epsilon] \right) \quad (63)$$

pour d pair et

$$G_{\text{sing}}^{\text{F}}(x, x') = \frac{i\alpha_d}{2} \left(\frac{U(x, x')}{[\sigma(x, x') + i\epsilon]^{d/2-1}} \right) \quad (64)$$

pour d impair et en ne retenant que la partie régulière encodant l'état donnée par

$$G_{\text{reg}}^{\text{F}}(x, x') = \frac{i\alpha_d}{2} W(x, x') \quad (65)$$

pour d pair et impair. Ici, on a posé

$$\alpha_d = \frac{\Gamma(d/2 - 1)}{2(2\pi)^{d/2}}. \quad (66)$$

On peut donc écrire

$$\langle \psi | T_{\mu\nu}(x) | \psi \rangle_{\text{ren}} = \frac{\alpha_d}{2} \mathcal{T}_{\mu\nu}[W](x) + \tilde{\Theta}_{\mu\nu}(x). \quad (67)$$

avec

$$\mathcal{T}_{\mu\nu}[W](x) = \left[\lim_{x' \rightarrow x} \mathcal{T}_{\mu\nu}(x, x') W(x, x') \right] \quad (68)$$

et où $\tilde{\Theta}_{\mu\nu}(x)$ est un tenseur purement géométrique ne dépendant que de m^2 et ξ et qui assure la conservation de $\langle \psi | T_{\mu\nu}(x) | \psi \rangle_{\text{ren}}$.

- Conditions sur $\tilde{\Theta}_{\mu\nu}(x)$

- Rappelons qu'en théorie classique, on avait obtenu la relation

$$T^{\mu\nu}{}_{;\nu} = \Phi^{;\mu} [\square - m^2 - \xi R] \Phi. \quad (69)$$

Au niveau quantique, après point-splitting, elle nous donne

$$\mathcal{T}^{\mu\nu}[W]_{;\nu}(x) = \lim_{x' \rightarrow x} \left(g^{\mu\mu'} \nabla_{\mu'} [\square_x - m^2 - \xi R] \right) W(x, x') \quad (70)$$

- En dimension d paire on a vu que

$$\begin{aligned} \sigma (\square_x - m^2 - \xi R) W &= - (\square_x - m^2 - \xi R) U_{d/2-2} \\ &\quad - (d-2)V - 2V_{;\mu} \sigma^{;\mu} + 2V \Delta^{-1/2} \Delta^{1/2}{}_{;\mu} \sigma^{;\mu}. \end{aligned} \quad (71)$$

On a donc $\mathcal{T}^{\mu\nu}[W]_{;\nu} \neq 0$. En fait, un calcul utilisant les développements en séries de Taylor covariantes de $V(x, x') = \sum V_n(x, x')$, de $\Delta^{1/2}(x, x')$ et de $U_{d/2-2}(x, x')$ permet d'obtenir

$$\mathcal{T}^{\mu\nu}[W]_{;\nu} = - \left(\frac{d}{2} v_1 g^{\mu\nu} \right)_{;\nu} \quad (72)$$

où $v_1 = v_1(x)$ est le premier terme du développement du biscalaire $V_1(x, x')$. Le tenseur $\tilde{\Theta}$ doit donc vérifier la condition

$$\left[\tilde{\Theta}^{\mu\nu} - (d/4)\alpha_d g^{\mu\nu} v_1 \right]_{;\nu} = 0 \quad (73)$$

pour que $\langle \psi | T_{\mu\nu}(x) | \psi \rangle_{\text{ren}}$ soit conservée.

- En dimension d impaire, parce qu'on a

$$(\square_x - m^2 - \xi R) W = 0 \quad (74)$$

on trouve que le tenseur $\tilde{\Theta}$ doit vérifier la condition

$$\tilde{\Theta}^{\mu\nu}{}_{;\nu} = 0 \quad (75)$$

pour que $\langle \psi | T_{\mu\nu}(x) | \psi \rangle_{\text{ren}}$ soit conservée.

• Récapitulatif:

- Pour d pair

$$\langle \psi | T_{\mu\nu}(x) | \psi \rangle_{\text{ren}} = \frac{\alpha_d}{2} \left[\lim_{x' \rightarrow x} \mathcal{T}_{\mu\nu}(x, x') W(x, x') + \frac{d}{2} g_{\mu\nu} v_1 \right] + \Theta_{\mu\nu}(x). \quad (76)$$

- Pour d impair

$$\langle \psi | T_{\mu\nu}(x) | \psi \rangle_{\text{ren}} = \frac{\alpha_d}{2} \lim_{x' \rightarrow x} \mathcal{T}_{\mu\nu}(x, x') W(x, x') + \Theta_{\mu\nu}(x). \quad (77)$$

- Dans les deux cas, $\Theta_{\mu\nu}$ ne dépend que de la géométrie locale et des paramètres m^2 et ξ et il vérifie

$$\Theta^{\mu\nu}{}_{;\nu} = 0. \quad (78)$$

• Ambiguïtés liées à $\Theta_{\mu\nu}$.

- Problème que l'on peut partiellement résoudre (voir plus loin) mais qui n'a pas de solution complète en l'absence d'une théorie quantique de la gravitation.

- Conséquence: Comment définir l'énergie du vide quantique dans un champ gravitationnel?

C. Anomalie de trace

- Rappelons qu'en théorie classique, on avait obtenu pour le champ en théorie invariante conforme la relation

$$T^\mu{}_\mu = \frac{d-2}{2} \Phi [\square - \xi_c(d)R] \Phi. \quad (79)$$

Au niveau quantique, après point-splitting, elle nous donne

$$\mathcal{T}^\mu{}_\mu[W](x) = \lim_{x' \rightarrow x} [\square_x - \xi_c(d)R] W(x, x'). \quad (80)$$

- En dimension d paire et parce $[\square_x - \xi_c(d)R] W(x, x') \neq 0$, on trouve que

$$\langle \psi | T^\mu{}_\mu | \psi \rangle_{\text{ren}} = \alpha_d v_1. \quad (81)$$

Après régularisation et si l'on tient à assurer la conservation de la valeur moyenne $\langle \psi | T_{\mu\nu}(x) | \psi \rangle$ du tenseur d'impulsion-énergie, il apparaît nécessairement une anomalie de trace. Pour $d = 4$, on trouve

$$\begin{aligned} \langle \psi | T^\mu{}_\mu | \psi \rangle_{\text{ren}} = & \frac{1}{(2\pi)^2} [(1/720)\square R - (1/720)R_{pq}R^{pq} \\ & + (1/720)R_{pqrs}R^{pqrs}]. \end{aligned} \quad (82)$$

et pour $d = 6$ on a

$$\begin{aligned} \langle \psi | T^\mu{}_\mu | \psi \rangle_{\text{ren}} = & \frac{1}{(2\pi)^3} [(1/33600)\square\square R + (1/50400)R_{;pq}R^{pq} - (1/5040)R_{pq}\square R^{pq} + (1/840)R_{pq;rs}R^{pqrs} \\ & + (1/201600)R_{;p}R^{;p} - (1/20160)R_{pq;r}R^{pq;r} - (1/10080)R_{pq;r}R^{pr;q} + (1/4480)R_{pqrs;t}R^{pqrs;t} \\ & - (1/1296000)R^3 + (1/43200)RR_{pq}R^{pq} + (1/45360)R_{pq}R^p{}_r R^{qr} - (1/15120)R_{pq}R_{rs}R^{pqrs} \\ & - (1/43200)RR_{pqrs}R^{pqrs} + (1/2160)R_{pq}R^p{}_{rst}R^{qrst} - (1/5670)R_{pqrs}R^{pquv}R^{rs}{}_{uv} \\ & - (11/11340)R_{pqrs}R^p{}^q{}_u{}_v R^{rusv}]. \end{aligned} \quad (83)$$

- En dimension d impaire et parce $[\square_x - \xi_c(d)R] W(x, x') = 0$, on trouve que $\langle \psi | T^\mu{}_\mu | \psi \rangle_{\text{ren}} = 0$. Après régularisation, il n'existe pas d'anomalie de trace.

D. Et dans la pratique?

- Pour obtenir $W(x, x')$, il faut retrancher au propagateur de Feynman la partie singulière du développement Hadamard. Comme on veut $W(x, x')$ jusqu'à l'ordre σ , il faut la connaître

jusqu'à l'ordre σ . La connaissance des développements du déterminant de Van Vleck-Morette $\Delta^{1/2}(x, x')$ et du bitenseur $\sigma_{;\mu\nu}(x, x')$ nous permet (en théorie) de réaliser cet objectif jusqu'à la dimension $d = 11$. En pratique, c'est plus délicat.

- Pour $d = 3$

- On a

$$G_{\text{sing}}^{\text{F}}(x, x') = \frac{i}{4\sqrt{2\pi}} \left(\frac{U(x, x')}{[\sigma(x, x') + i\epsilon]^{1/2}} \right) \quad (84)$$

avec, pour pouvoir travailler à l'ordre σ ,

$$U = U_0 + U_1\sigma + O(\sigma^2) \quad (85)$$

où

$$U_0 = u_0 - u_{0\ a}\sigma^{;a} + \frac{1}{2!}u_{0\ ab}\sigma^{;a}\sigma^{;b} - \frac{1}{3!}u_{0\ abc}\sigma^{;a}\sigma^{;b}\sigma^{;c} + O(\sigma^2) \quad (86)$$

$$U_1 = u_1 - u_{1\ a}\sigma^{;a} + O(\sigma). \quad (87)$$

- Les coefficients de Taylor apparaissant dans les Eqs. (86)-(87) sont donnés par

$$u_0 = 1 \quad (88a)$$

$$u_{0\ a} = 0 \quad (88b)$$

$$u_{0\ ab} = (1/6) R_{ab} \quad (88c)$$

$$u_{0\ abc} = (1/4) R_{(ab;c)} \quad (88d)$$

et

$$u_1 = m^2 + (\xi - 1/6) R \quad (89)$$

$$u_{1\ a} = (1/2) (\xi - 1/6) R_{;a}. \quad (90)$$

- Pour $d = 4$

- On a

$$G_{\text{sing}}^{\text{F}}(x, x') = \frac{i}{8\pi^2} \left(\frac{U(x, x')}{\sigma(x, x') + i\epsilon} + V(x, x') \ln[\sigma(x, x') + i\epsilon] \right) \quad (91)$$

avec, pour pouvoir travailler à l'ordre σ ,

$$U = U_0 \quad (92)$$

$$V = V_0 + V_1\sigma + O(\sigma^{3/2}) \quad (93)$$

où

$$U_0 = u_0 - u_{0\ a}\sigma^{;a} + \frac{1}{2!}u_{0\ ab}\sigma^{;a}\sigma^{;b} - \frac{1}{3!}u_{0\ abc}\sigma^{;a}\sigma^{;b}\sigma^{;c} + \frac{1}{4!}u_{0\ abcd}\sigma^{;a}\sigma^{;b}\sigma^{;c}\sigma^{;d} + O(\sigma^{5/2}) \quad (94)$$

$$V_0 = v_0 - v_{0\ a}\sigma^{;a} + \frac{1}{2!}v_{0\ ab}\sigma^{;a}\sigma^{;b} + O(\sigma^{3/2}) \quad (95)$$

$$V_1 = v_1 + O(\sigma^{1/2}) \quad (96)$$

- Les coefficients de Taylor apparaissant dans les Eqs. (94)-(96) sont donnés par

$$u_0 = 1 \quad (97a)$$

$$u_{0\ a} = 0 \quad (97b)$$

$$u_{0\ ab} = (1/6) R_{ab} \quad (97c)$$

$$u_{0\ abc} = (1/4) R_{(ab;c)} \quad (97d)$$

$$u_{0\ abcd} = (3/10) R_{(ab;cd)} + (1/15) R^{\rho}_{(a|\tau|b} R^{\tau}_{c|\rho|d)} + (1/12) R_{(ab} R_{cd)} \quad (97e)$$

et

$$v_0 = (1/2) m^2 + (1/2) (\xi - 1/6) R \quad (98a)$$

$$v_{0\ a} = (1/4) (\xi - 1/6) R_{;a} \quad (98b)$$

$$v_{0\ ab} = -(1/120) \square R_{ab} + (1/6) (\xi - 3/20) R_{;ab} + (1/12) m^2 R_{ab} + (1/12) (\xi - 1/6) R R_{ab} + (1/90) R^{\rho}_{\ a} R_{\rho b} - (1/180) R^{\rho\sigma} R_{\rho a\sigma b} - (1/180) R^{\rho\sigma\tau}_{\ a} R_{\rho\sigma\tau b} \quad (98c)$$

et

$$v_1 = (1/8) m^4 - (1/24) (\xi - 1/5) \square R + (1/4) (\xi - 1/6) m^2 R + (1/8) (\xi - 1/6)^2 R^2 - (1/720) R_{\rho\sigma} R^{\rho\sigma} + (1/720) R_{\rho\sigma\tau\kappa} R^{\rho\sigma\tau\kappa}. \quad (99)$$

• Pour $d = 5$

- On a

$$G_{\text{sing}}^{\text{F}}(x, x') = \frac{i}{16\sqrt{2}\pi^2} \left(\frac{U(x, x')}{[\sigma(x, x') + i\epsilon]^{3/2}} \right) \quad (100)$$

avec, pour pouvoir travailler à l'ordre σ ,

$$U = U_0 + U_1\sigma + U_2\sigma^2 + O(\sigma^3) \quad (101)$$

où

$$U_0 = u_0 - u_{0\ a}\sigma^{;a} + \frac{1}{2!}u_{0\ ab}\sigma^{;a}\sigma^{;b} - \frac{1}{3!}u_{0\ abc}\sigma^{;a}\sigma^{;b}\sigma^{;c} + \frac{1}{4!}u_{0\ abcd}\sigma^{;a}\sigma^{;b}\sigma^{;c}\sigma^{;d} - \frac{1}{5!}u_{0\ abcde}\sigma^{;a}\sigma^{;b}\sigma^{;c}\sigma^{;d}\sigma^{;e} + O(\sigma^3) \quad (102)$$

$$U_1 = u_1 - u_{1\ a}\sigma^{;a} + \frac{1}{2!}u_{1\ ab}\sigma^{;a}\sigma^{;b} - \frac{1}{3!}u_{1\ abc}\sigma^{;a}\sigma^{;b}\sigma^{;c} + O(\sigma^2) \quad (103)$$

$$U_2 = u_2 - u_{2\ a}\sigma^{;a} + O(\sigma) \quad (104)$$

- Les coefficients de Taylor apparaissant dans les Eqs. (102)-(104) sont donnés par

$$u_0 = 1 \quad (105a)$$

$$u_{0\ a} = 0 \quad (105b)$$

$$u_{0\ ab} = (1/6) R_{ab} \quad (105c)$$

$$u_{0\ abc} = (1/4) R_{(ab;c)} \quad (105d)$$

$$u_{0\ abcd} = (3/10) R_{(ab;cd)} + (1/15) R^{\rho}_{(a|\tau|b} R^{\tau}_{c|\rho|d)} + (1/12) R_{(ab} R_{cd)} \quad (105e)$$

$$u_{0\ abcde} = (1/3) R_{(ab;cde)} + (1/3) R^{\rho}_{(a|\tau|b} R^{\tau}_{c|\rho|d;e)} + (5/12) R_{(ab} R_{cd;e)} \quad (105f)$$

et

$$u_1 = -m^2 - (\xi - 1/6) R \quad (106a)$$

$$u_{1\ a} = -(1/2) (\xi - 1/6) R_{;a} \quad (106b)$$

$$\begin{aligned} u_{1\ ab} = & (1/60) \square R_{ab} - (1/3) (\xi - 3/20) R_{;ab} \\ & - (1/6) m^2 R_{ab} - (1/6) (\xi - 1/6) R R_{ab} \\ & - (1/45) R^{\rho}_{\ a} R_{\rho b} + (1/90) R^{\rho\sigma} R_{\rho a\sigma b} \\ & + (1/90) R^{\rho\sigma\tau}_{\ a} R_{\rho\sigma\tau b} \end{aligned} \quad (106c)$$

$$\begin{aligned} u_{1\ abc} = & -(1/4) (\xi - 2/15) R_{;(abc)} \\ & + (1/40) (\square R_{(ab);c}) - (1/4) m^2 R_{(ab;c)} \\ & - (1/4) (\xi - 1/6) R R_{(ab;c)} - (1/4) (\xi - 1/6) R_{;(a} R_{bc)} \\ & - (1/15) R^{\rho}_{(a} R_{|\rho|b;c)} + (1/60) R^{\rho}_{\ \sigma} R^{\sigma}_{(a|\rho|b;c)} \\ & + (1/60) R^{\rho}_{\ \sigma;(a} R^{\sigma}_{\ b|\rho|c)} + (1/30) R^{\rho\sigma\tau}_{(a} R_{|\rho\sigma\tau|b;c)} \end{aligned} \quad (106d)$$

et

$$u_2 = -(1/2) m^4 + (1/6) (\xi - 1/5) \square R - (\xi - 1/6) m^2 R \quad (107a)$$

$$\begin{aligned} u_{2a} &= (1/12) (\xi - 1/5) (\square R)_{;a} - (1/2) (\xi - 1/6) m^2 R_{;a} - (1/2) (\xi - 1/6)^2 R R_{;a} \\ &\quad + (1/180) R_{\rho\sigma} R^{\rho\sigma}{}_{;a} - (1/180) R_{\rho\sigma\tau\kappa} R^{\rho\sigma\tau\kappa}{}_{;a}. \end{aligned} \quad (107b)$$

• Pour $d = 6$

- On a

$$G_{\text{sing}}^{\text{F}}(x, x') = \frac{i}{16 \pi^3} \left(\frac{U(x, x')}{[\sigma(x, x') + i\epsilon]^2} + V(x, x') \ln[\sigma(x, x') + i\epsilon] \right) \quad (108)$$

avec, pour pouvoir travailler à l'ordre σ ,

$$U = U_0 + U_1 \sigma \quad (109)$$

$$V = V_0 + V_1 \sigma + O(\sigma^{3/2}) \quad (110)$$

où

$$\begin{aligned} U_0 &= u_0 - u_0 a \sigma^{;a} + \frac{1}{2!} u_0 ab \sigma^{;a} \sigma^{;b} - \frac{1}{3!} u_0 abc \sigma^{;a} \sigma^{;b} \sigma^{;c} \\ &\quad + \frac{1}{4!} u_0 abcd \sigma^{;a} \sigma^{;b} \sigma^{;c} \sigma^{;d} - \frac{1}{5!} u_0 abcde \sigma^{;a} \sigma^{;b} \sigma^{;c} \sigma^{;d} \sigma^{;e} \\ &\quad + \frac{1}{6!} u_0 abcdef \sigma^{;a} \sigma^{;b} \sigma^{;c} \sigma^{;d} \sigma^{;e} \sigma^{;f} + O(\sigma^{7/2}) \end{aligned} \quad (111)$$

$$\begin{aligned} U_1 &= u_1 - u_1 a \sigma^{;a} + \frac{1}{2!} u_1 ab \sigma^{;a} \sigma^{;b} - \frac{1}{3!} u_1 abc \sigma^{;a} \sigma^{;b} \sigma^{;c} \\ &\quad + \frac{1}{4!} u_1 abcd \sigma^{;a} \sigma^{;b} \sigma^{;c} \sigma^{;d} + O(\sigma^{5/2}) \end{aligned} \quad (112)$$

$$V_0 = v_0 - v_0 a \sigma^{;a} + \frac{1}{2!} v_0 ab \sigma^{;a} \sigma^{;b} + O(\sigma^{3/2}) \quad (113)$$

$$V_1 = v_1 + O(\sigma^{1/2}). \quad (114)$$

- Les coefficients de Taylor apparaissant dans les Eqs. (111)-(114) sont donnés par

$$u_0 = 1 \tag{115a}$$

$$u_{0\ a} = 0 \tag{115b}$$

$$u_{0\ ab} = (1/6) R_{ab} \tag{115c}$$

$$u_{0\ abc} = (1/4) R_{(ab;c)} \tag{115d}$$

$$u_{0\ abcd} = (3/10) R_{(ab;cd)} + (1/15) R^\rho_{(a|\tau|b} R^\tau_{c|\rho|d)} + (1/12) R_{(ab} R_{cd)} \tag{115e}$$

$$u_{0\ abcde} = (1/3) R_{(ab;cde)} + (1/3) R^\rho_{(a|\tau|b} R^\tau_{c|\rho|d;e)} + (5/12) R_{(ab} R_{cd;e)} \tag{115f}$$

$$\begin{aligned} u_{0\ abcdef} = & (5/14) R_{(ab;cdef)} + (4/7) R^\rho_{(a|\tau|b} R^\tau_{c|\rho|d;ef)} + (15/28) R^\rho_{(a|\tau|b;c} R^\tau_{d|\rho|e;f)} \\ & + (3/4) R_{(ab} R_{cd;ef)} + (5/8) R_{(ab;c} R_{de;f)} + (8/63) R^\rho_{(a|\tau|b} R^\tau_{c|\sigma|d} R^\sigma_{e|\rho|f)} \\ & + (1/6) R_{(ab} R^\rho_{c|\tau|d} R^\tau_{e|\rho|f)} + (5/72) R_{(ab} R_{cd} R_{ef)} \end{aligned} \tag{115g}$$

et

$$u_1 = -(1/2) m^2 - (1/2) (\xi - 1/6) R \quad (11)$$

$$u_{1a} = -(1/4) (\xi - 1/6) R_{;a} \quad (11)$$

$$u_{1ab} = (1/120) \square R_{ab} - (1/6) (\xi - 3/20) R_{;ab} - (1/12) m^2 R_{ab} \\ - (1/12) (\xi - 1/6) RR_{ab} - (1/90) R^\rho{}_a R_{\rho b} + (1/180) R^{\rho\sigma} R_{\rho a \sigma b} + (1/180) R^{\rho\sigma\tau}{}_a R_{\rho\sigma\tau b} \quad (11)$$

$$u_{1abc} = -(1/8) (\xi - 2/15) R_{;(abc)} + (1/80) (\square R_{(ab);c}) - (1/8) m^2 R_{(ab;c)} \\ - (1/8) (\xi - 1/6) RR_{(ab;c)} - (1/8) (\xi - 1/6) R_{;(a} R_{bc)} - (1/30) R^\rho{}_{(a} R_{|b;c)} \\ + (1/120) R^\rho{}_{\sigma} R^\sigma{}_{(a|\rho|b;c)} + (1/120) R^\rho{}_{\sigma;(a} R^\sigma{}_{b|\rho|c)} + (1/60) R^{\rho\sigma\tau}{}_{(a} R_{|\rho\sigma\tau|b;c)} \quad (11)$$

$$u_{1abcd} = (1/70) (\square R_{(ab);cd}) - (1/10) (\xi - 5/42) R_{;(abcd)} - (3/20) m^2 R_{(ab;cd)} - (3/20) (\xi - 1/6) RR_{(ab;cd)} \\ - (1/4) (\xi - 1/6) R_{;(a} R_{bc;d)} - (1/6) (\xi - 3/20) R_{;(ab} R_{cd)} + (1/120) R_{(ab} \square R_{cd)} - (1/24) m^2 R_{(ab} R_{cd)} \\ - (3/70) R^\rho{}_{(a} R_{|\rho|b;c;d)} + (1/210) R^\rho{}_{(a} R_{bc;|\rho|d)} - (11/420) R^\rho{}_{(a;b} R_{|\rho|c;d)} - (3/140) R^\rho{}_{(a;b} R_{cd); \rho} \\ + (17/1680) R_{(ab}{}^{i\rho} R_{cd); \rho} + (1/105) R^\rho{}_{\sigma} R^\sigma{}_{(a|\rho|b;c;d)} + (1/210) R^\rho{}_{(a;|\sigma|} R^\sigma{}_{b|\rho|c;d)} + (1/60) R^\rho{}_{\sigma;(a} R^\sigma{}_{b|\rho|c;d)} \\ - (2/175) R^\rho{}_{(a;|\sigma|b} R^\sigma{}_{c|\rho|d)} + (11/1050) R_{(ab}{}^{i\rho} R^\sigma{}_{c|\rho|d)} + (11/1050) R^\rho{}_{\sigma;(ab} R^\sigma{}_{c|\rho|d)} + (2/525) R^\rho{}_{(a|\sigma|b} \square R^\sigma{}_{c|\rho|d)} \\ - (1/30) m^2 R^\rho{}_{(a|\sigma|b} R^\sigma{}_{c|\rho|d)} + (2/105) R^{\rho\sigma\tau}{}_{(a} R_{|\rho\sigma\tau|b;c;d)} + (1/280) R^\rho{}_{(a|\sigma|b}{}^{i\tau} R^\sigma{}_{c|\rho|d); \tau} \\ + (1/56) R^{\rho\sigma\tau}{}_{(a;b} R_{|\rho\sigma\tau|c;d)} - (1/24) (\xi - 1/6) RR_{(ab} R_{cd)} - (1/90) R^\rho{}_{(a} R_{|\rho|b} R_{cd)} + (1/630) R^\rho{}_{(a} R_{|\sigma|b} R^\sigma{}_{c|\rho|d)} \\ + (1/180) R^{\rho\sigma} R_{(ab} R_{|\rho|c|\sigma|d)} - (1/30) (\xi - 1/6) RR^\rho{}_{(a|\sigma|b} R^\sigma{}_{c|\rho|d)} + (1/180) R_{(ab} R^{\rho\sigma\tau}{}_c R_{|\rho\sigma\tau|d)} \\ + (13/1575) R^\rho{}_{\sigma} R^\sigma{}_{(a|\tau|b} R^\tau{}_{c|\rho|d)} + (1/63) R^\rho{}_{(a} R^\sigma{}_{b}{}^\tau{}_{c} R_{|\rho\sigma\tau|d)} + (2/1575) R^{\rho\sigma\tau\kappa} R_{\rho(a|\tau|b} R_{|\sigma|c|\kappa|d)} \\ + (2/525) R^{\rho\kappa\tau}{}_{(a} R_{|\rho\tau|}{}^\sigma{}_{b} R_{|\sigma|c|\kappa|d)} + (8/1575) R^{\rho\kappa\tau}{}_{(a} R_{|\rho|}{}^\sigma{}_{|\tau|b} R_{|\sigma|c|\kappa|d)} + (4/1575) R^{\rho\tau\kappa}{}_{(a} R_{|\rho\tau|}{}^\sigma{}_{b} R_{|\sigma|c|\kappa|d)} \quad (11)$$

et

$$v_0 = -(1/8) m^4 + (1/24) (\xi - 1/5) \square R - (1/4) (\xi - 1/6) m^2 R \\ - (1/8) (\xi - 1/6)^2 R^2 + (1/720) R_{\rho\sigma} R^{\rho\sigma} - (1/720) R_{\rho\sigma\tau\kappa} R^{\rho\sigma\tau\kappa} \quad (117a)$$

$$v_{0a} = (1/48) (\xi - 1/5) (\square R)_{;a} - (1/8) (\xi - 1/6) m^2 R_{;a} \\ - (1/8) (\xi - 1/6)^2 RR_{;a} + (1/720) R_{\rho\sigma} R^{\rho\sigma}{}_{;a} - (1/720) R_{\rho\sigma\tau\kappa} R^{\rho\sigma\tau\kappa}{}_{;a} \quad (117b)$$

et

$$\begin{aligned}
v_0{}_{ab} = & -(1/3360) \square\square R_{ab} + (1/80) (\xi - 4/21) (\square R)_{;ab} + (1/240) m^2 \square R_{ab} - (1/12) (\xi - 3/20) m^2 R_{;ab} \\
& - (1/48) m^4 R_{ab} - (1/12) (\xi - 1/6) (\xi - 3/20) R R_{;ab} + (1/360) (\xi - 1/7) R_{;\rho(a} R_{b)}^\rho + (1/144) (\xi - 1/5) (\\
& - (1/16) (\xi - 1/6)^2 R_{;a} R_{;b} - (1/120) (\xi - 3/14) R_{;\rho} R_{(a;b)}^\rho + (1/120) (\xi - 17/84) R_{;\rho} R_{ab}{}^{;\rho} \\
& - (1/24) (\xi - 1/6) m^2 R R_{ab} + (1/240) (\xi - 1/6) R \square R_{ab} + (1/1008) R_{\rho(a} \square R_{b)}^\rho - (1/180) m^2 R_{\rho a} R_{b}^\rho \\
& + (11/12600) R^{\rho\sigma} R_{\rho\sigma;(ab)} + (1/1440) R^{\rho\sigma}{}_{;a} R_{\rho\sigma;b} + (1/4200) R^{\rho\sigma} R_{\rho(a;b)\sigma} - (1/3150) R^{\rho\sigma} R_{ab;\rho\sigma} \\
& - (1/5040) R^{\rho}{}_{a;\sigma} R_{\rho b}{}^{;\sigma} + (1/1008) R^{\rho}{}_{a;\sigma} R^{\sigma}{}_{b;\rho} + (1/180) (\xi - 3/14) R^{;\rho\sigma} R_{\rho a\sigma b} - (1/2520) (\square R^{\rho\sigma}) R_{\rho a\sigma b} \\
& + (1/360) m^2 R^{\rho\sigma} R_{\rho a\sigma b} - (1/2520) R^{\rho\sigma;\tau} R_{\tau\sigma\rho(a;b)} - (1/3600) R^{\rho\sigma} \square R_{\rho a\sigma b} - (1/1680) R^{\rho\sigma;\tau} R_{\rho a\sigma b;\tau} \\
& + (1/3150) R^{\rho\sigma;\tau} ({}_a R_{|\tau\sigma\rho|b}) - (23/25200) R^{\rho}{}_{(a}{}^{;\sigma\tau} R_{|\tau\sigma\rho|b)} + (1/900) R^{\rho}{}_{(a}{}^{;\sigma\tau} R_{|\rho\sigma\tau|b)} + (1/1400) R^{\rho\sigma\tau\kappa} R_{\rho\sigma\tau(a;b)} \\
& - (1/1575) R^{\rho\sigma\tau}{}_a \square R_{\rho\sigma\tau b} + (1/360) m^2 R^{\rho\sigma\tau}{}_a R_{\rho\sigma\tau b} - (29/25200) R^{\rho\sigma\tau\kappa} R_{\rho\sigma\tau\kappa;(ab)} - (1/1680) R^{\rho\sigma\tau}{}_{a;\kappa} R_{\rho\sigma\tau b} \\
& - (1/1344) R^{\rho\sigma\tau\kappa}{}_{;a} R_{\rho\sigma\tau\kappa;b} - (1/48) (\xi - 1/6)^2 R^2 R_{ab} - (1/180) (\xi - 1/6) R R_{\rho a} R_{b}^\rho + (1/4320) R^{\rho\sigma} R_{\rho\sigma} R_{ab} \\
& - (1/3780) R^{\rho\sigma} R_{\rho a} R_{\sigma b} + (1/360) (\xi - 1/6) R R^{\rho\sigma} R_{\rho a\sigma b} + (1/7560) R^{\rho\tau} R^{\sigma}{}_{\tau} R_{\rho a\sigma b} - (2/4725) R^{\rho\sigma} R^{\tau}{}_{(a} R_{| \tau\sigma} \\
& - (1/37800) R_{\rho\sigma} R^{\rho\kappa\sigma\lambda} R_{\kappa a\lambda b} + (1/360) (\xi - 1/6) R R^{\rho\sigma\tau}{}_a R_{\rho\sigma\tau b} - (1/4320) R_{ab} R^{\rho\sigma\tau\kappa} R_{\rho\sigma\tau\kappa} \\
& - (31/75600) R_{\rho\sigma} R^{\rho\kappa\lambda}{}_a R^{\sigma}{}_{\kappa\lambda b} + (1/1200) R_{\rho\sigma} R^{\rho\kappa\lambda}{}_a R^{\sigma}{}_{\lambda\kappa b} - (17/75600) R^{\rho\sigma} R^{\kappa\lambda}{}_{\rho a} R_{\kappa\lambda\sigma b} \\
& + (17/30240) R^{\kappa}{}_{(a} R^{\rho\sigma\tau}{}_{|\kappa|} R_{|\rho\sigma\tau|b)} + (17/37800) R^{\rho\sigma\tau}{}_{\lambda} R_{\rho\sigma\tau\kappa} R^{\lambda}{}_{a}{}^{\kappa}{}_b - (1/756) R^{\rho\kappa\sigma\lambda} R^{\tau}{}_{\rho\sigma a} R_{\tau\kappa\lambda b} \\
& + (1/1800) R^{\rho\kappa\sigma\lambda} R_{\rho\sigma\tau a} R_{\kappa\lambda}{}^{\tau}{}_b - (19/18900) R^{\rho\sigma\kappa\lambda} R_{\rho\sigma\tau a} R_{\kappa\lambda}{}^{\tau}{}_b
\end{aligned}$$

et

$$\begin{aligned}
v_1 = & -(1/48) m^6 - (1/480) (\xi - 3/14) \square\square R + (1/48) (\xi - 1/5) m^2 \square R - (1/16) (\xi - 1/6) m^4 R \\
& + (1/48) (\xi - 1/6) (\xi - 1/5) R \square R + (1/96) [\xi^2 - (2/5) \xi + 17/420] R_{;\rho} R^{;\rho} - (1/16) (\xi - 1/6)^2 m^2 R^2 \\
& - (1/720) (\xi - 3/14) R_{;\rho\sigma} R^{\rho\sigma} - (1/5040) R_{\rho\sigma} \square R^{\rho\sigma} + (1/1440) m^2 R_{\rho\sigma} R^{\rho\sigma} - (1/20160) R_{\rho\sigma;\tau} R^{\rho\sigma;\tau} \\
& - (1/10080) R_{\rho\tau;\sigma} R^{\sigma\tau;\rho} + (1/3360) R_{\rho\sigma\tau\kappa} \square R^{\rho\sigma\tau\kappa} - (1/1440) m^2 R_{\rho\sigma\tau\kappa} R^{\rho\sigma\tau\kappa} + (1/4480) R_{\rho\sigma\tau\kappa;\lambda} R^{\rho\sigma\tau\kappa;\lambda} \\
& - (1/48) (\xi - 1/6)^3 R^3 + (1/1440) (\xi - 1/6) R R_{\rho\sigma} R^{\rho\sigma} + (1/45360) R_{\rho\sigma} R^{\rho}{}_{\tau} R^{\sigma\tau} - (1/15120) R_{\rho\sigma} R_{\kappa\lambda} R^{\rho\sigma\kappa\lambda} \\
& - (1/1440) (\xi - 1/6) R R_{\rho\sigma\tau\kappa} R^{\rho\sigma\tau\kappa} - (1/7560) R_{\kappa\lambda} R^{\kappa\rho\sigma\tau} R^{\lambda}{}_{\rho\sigma\tau} + (1/4536) R^{\rho\kappa\sigma\lambda} R_{\rho\alpha\sigma\beta} R_{\kappa}{}^{\alpha}{}_{\lambda}{}^{\beta} \\
& + (11/90720) R^{\rho\sigma\kappa\lambda} R_{\rho\sigma\alpha\beta} R_{\kappa\lambda}{}^{\alpha\beta}.
\end{aligned}$$

• Pour les dimensions $d = 7, 8, 9, 10, 11$

- On a développé tout le matériel pour réaliser les calculs explicitement. Mais ils deviennent trop lourds. On notera toutefois l'existence de simplifications considérables dans des espaces-temps particuliers et intéressants du point de vue physique.

VII. AMBIGUÏTÉS ET ANOMALIES DE TRACE

On a déjà noté que la valeur moyenne $\langle \psi | T_{\mu\nu} | \psi \rangle_{\text{ren}}$ est unique à un tenseur géométrique près $\Theta_{\mu\nu}$. On peut trouver sa forme générale en supposant qu'il est local et conservé et qu'il ne diverge pas quand $m^2 \rightarrow 0$. En notant que (i) $\Theta_{\mu\nu}$ a pour dimension (masse)^d et peut être obtenu par dérivation fonctionnelle à partir de lagrangiens géométriques ayant pour dimension (masse)^d et que (ii) $g_{\mu\nu}$ est sans dimension alors que R , $R_{\mu\nu}$ et $R_{\mu\nu\rho\sigma}$ ont pour dimension (masse)², on a les résultats suivants:

Pour $d = 3$, il y a deux lagrangiens géométriques de dimension (mass)³ qui sont finis pour $m^2 \rightarrow 0$: $\mathcal{L} = m^3$ and $\mathcal{L} = mR$. On a donc

$$\Theta_{\mu\nu} = A m^3 g_{\mu\nu} + B m [R_{\mu\nu} - (1/2) R g_{\mu\nu}] \quad (119)$$

avec A et B qui sont des constantes non-dimensionnées.

Pour $d = 4$, il y a cinq lagrangiens géométriques "indépendants" de dimension (masse)⁴ qui sont finis pour $m^2 \rightarrow 0$: $\mathcal{L} = m^4$, $\mathcal{L} = m^2 R$, $\mathcal{L} = R^2$, $\mathcal{L} = R_{pq} R^{pq}$ and $\mathcal{L} = R_{pqrs} R^{pqrs}$. Par dérivation fonctionnelle, on obtient

$$\begin{aligned} \Theta_{\mu\nu} = & A m^4 g_{\mu\nu} + B m^2 [R_{\mu\nu} - (1/2) R g_{\mu\nu}] \\ & + C_1 H_{\mu\nu}^{(4,2)(1)} + C_2 H_{\mu\nu}^{(4,2)(2)} + C_3 H_{\mu\nu}^{(4,2)(3)} \end{aligned} \quad (120)$$

avec A , B , C_1 , C_2 et C_3 qui sont des constantes non-dimensionnées. Ici, on a $H_{\mu\nu}^{(4,2)(1)}$, $H_{\mu\nu}^{(4,2)(1)}$ et $H_{\mu\nu}^{(4,2)(1)}$ qui sont les tenseurs de rang 2 et d'ordre 4

$$H_{\mu\nu}^{(4,2)(1)} \equiv \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\delta}{\delta g^{\mu\nu}} \int_{\mathcal{M}} d^D x \sqrt{-g} R^2 \quad (121a)$$

$$\begin{aligned} &= 2 R_{;\mu\nu} - 2 R R_{\mu\nu} \\ &+ g_{\mu\nu} [-2 \square R + (1/2) R^2], \end{aligned} \quad (121b)$$

$$H_{\mu\nu}^{(4,2)(2)} \equiv \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\delta}{\delta g^{\mu\nu}} \int_{\mathcal{M}} d^D x \sqrt{-g} R_{pq} R^{pq} \quad (122a)$$

$$\begin{aligned} &= R_{;\mu\nu} - \square R_{\mu\nu} - 2 R^{pq} R_{p\mu q\nu} \\ &+ g_{\mu\nu} [-(1/2) \square R + (1/2) R_{pq} R^{pq}], \end{aligned} \quad (122b)$$

$$H_{\mu\nu}^{(4,2)(3)} \equiv \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\delta}{\delta g^{\mu\nu}} \int_{\mathcal{M}} d^D x \sqrt{-g} R_{pqrs} R^{pqrs} \quad (123a)$$

$$= 2 R_{;\mu\nu} - 4 \square R_{\mu\nu} + 4 R^p{}_{\mu} R_{p\nu} - 4 R^{pq} R_{p\mu q\nu} - 2 R^{pqr}{}_{\mu} R_{pqrv} + g_{\mu\nu} [(1/2) R_{pqrs} R^{pqrs}]. \quad (123b)$$

On peut simplifier le résultat précédent en rappelant que

$$\int_{\mathcal{M}} d^4 x \sqrt{-g} \mathcal{L}_{(2)}, \quad (124)$$

avec $\mathcal{L}_{(2)}$ qui est le lagrangien de Gauss-Bonnet donné par

$$\mathcal{L}_{(2)} = R^2 - 4 R_{pq} R^{pq} + R_{pqrs} R^{pqrs}, \quad (125)$$

est un invariant topologique. Par dérivation fonctionnelle, on obtient

$$H_{\mu\nu}^{(4,2)(1)} - 4 H_{\mu\nu}^{(4,2)(2)} + H_{\mu\nu}^{(4,2)(3)} = 0 \quad (126)$$

qui permet déliminer $H_{\mu\nu}^{(4,2)(3)}$.

$\Theta_{\mu\nu}$ donné par (120) peut être utilisé pour modifier l'anomalie de trace (82). On peut enlever le terme en $\square R$ mais les termes $R_{pq} R^{pq}$ et $R_{pqrs} R^{pqrs}$ ne peuvent être modifiés.

Pour $d = 5$, il y a cinq lagrangiens géométriques "indépendants" de dimension (masse)⁵ qui sont finis pour $m^2 \rightarrow 0$: $\mathcal{L} = m^5$, $\mathcal{L} = m^3 R$, $\mathcal{L} = m R^2$, $\mathcal{L} = m R_{pq} R^{pq}$ and $\mathcal{L} = m R_{pqrs} R^{pqrs}$. Par dérivation fonctionnelle on obtient

$$\begin{aligned} \Theta_{\mu\nu} = & A m^5 g_{\mu\nu} + B m^3 [R_{\mu\nu} - (1/2) R g_{\mu\nu}] \\ & + C_1 m H_{\mu\nu}^{(4,2)(1)} + C_2 m H_{\mu\nu}^{(4,2)(2)} + C_3 m H_{\mu\nu}^{(4,2)(3)} \end{aligned} \quad (127)$$

avec A , B , C_1 , C_2 et C_3 qui sont des constantes non-dimensionnées.

Pour $d = 6$, il y a quinze lagrangiens géométriques "indépendants" de dimension (masse)⁶ qui sont finis pour $m^2 \rightarrow 0$: $\mathcal{L} = m^6$, $\mathcal{L} = m^4 R$ et les trois polynomes de Riemann de rang 0 et d'ordre 4 $\mathcal{L} = m^2 R^2$, $\mathcal{L} = m^2 R_{pq} R^{pq}$, $\mathcal{L} = m^2 R_{pqrs} R^{pqrs}$ ainsi que les dix polynomes de Riemann de rang 0 et d'ordre 6 $\mathcal{L} = R \square R$, $\mathcal{L} = R_{pq} \square R^{pq}$, $\mathcal{L} = R^3$, $\mathcal{L} = R R_{pq} R^{pq}$, $\mathcal{L} = R_{pq} R^p{}_r R^{qr}$, $\mathcal{L} = R_{pq} R_{rs} R^{prqs}$, $\mathcal{L} = R R_{pqrs} R^{pqrs}$, $\mathcal{L} = R_{pq} R^p{}_{rst} R^{qrst}$, $\mathcal{L} = R_{pqrs} R^{pquv} R^r{}_{uv}$,

$\mathcal{L} = R_{pqrs} R^p{}_u{}^q{}_v R^{rusv}$. Par dérivation fonctionnelle, on obtient

$$\begin{aligned}
\Theta_{\mu\nu} = & A m^6 g_{\mu\nu} + B m^4 [(1/2) R g_{\mu\nu} - R_{\mu\nu}] \\
& + C_1 m^2 H_{\mu\nu}^{(4,2)(1)} + C_2 m^2 H_{\mu\nu}^{(4,2)(2)} + C_3 m^2 H_{\mu\nu}^{(4,2)(3)} \\
& + D_1 H_{\mu\nu}^{\{2,0\}(1)} + D_2 H_{\mu\nu}^{\{2,0\}(3)} + D_3 H_{\mu\nu}^{(6,3)(1)} \\
& + D_4 H_{\mu\nu}^{(6,3)(2)} + D_5 H_{\mu\nu}^{(6,3)(3)} + D_6 H_{\mu\nu}^{(6,3)(4)} \\
& + D_7 H_{\mu\nu}^{(6,3)(5)} + D_8 H_{\mu\nu}^{(6,3)(6)} + D_9 H_{\mu\nu}^{(6,3)(7)} \\
& + D_{10} H_{\mu\nu}^{(6,3)(8)}
\end{aligned} \tag{128}$$

avec A, B, C_1, C_2 et C_3 ainsi que D_1, \dots, D_9 et D_{10} qui sont des constantes non dimensionnées.

Ici, on utilise les tenseurs de rang 2 et d'ordre 6

$$H_{\mu\nu}^{\{2,0\}(1)} \equiv \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\delta}{\delta g^{\mu\nu}} \int_{\mathcal{M}} d^D x \sqrt{-g} R \square R \tag{129}$$

$$H_{\mu\nu}^{\{2,0\}(3)} \equiv \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\delta}{\delta g^{\mu\nu}} \int_{\mathcal{M}} d^D x \sqrt{-g} R_{pq} \square R^{pq} \tag{130}$$

$$H_{\mu\nu}^{(6,3)(1)} \equiv \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\delta}{\delta g^{\mu\nu}} \int_{\mathcal{M}} d^D x \sqrt{-g} R^3 \tag{131}$$

$$H_{\mu\nu}^{(6,3)(2)} \equiv \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\delta}{\delta g^{\mu\nu}} \int_{\mathcal{M}} d^D x \sqrt{-g} R R_{pq} R^{pq} \tag{132}$$

$$H_{\mu\nu}^{(6,3)(3)} \equiv \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\delta}{\delta g^{\mu\nu}} \int_{\mathcal{M}} d^D x \sqrt{-g} R_{pq} R^p{}_r R^{qr} \tag{133}$$

$$H_{\mu\nu}^{(6,3)(4)} \equiv \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\delta}{\delta g^{\mu\nu}} \int_{\mathcal{M}} d^D x \sqrt{-g} R_{pq} R_{rs} R^{pqrs} \tag{134}$$

$$H_{\mu\nu}^{(6,3)(5)} \equiv \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\delta}{\delta g^{\mu\nu}} \int_{\mathcal{M}} d^D x \sqrt{-g} R R_{pqrs} R^{pqrs} \tag{135}$$

$$H_{\mu\nu}^{(6,3)(6)} \equiv \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\delta}{\delta g^{\mu\nu}} \int_{\mathcal{M}} d^D x \sqrt{-g} R_{pq} R^p{}_{rst} R^{qrst} \tag{136}$$

$$H_{\mu\nu}^{(6,3)(7)} \equiv \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\delta}{\delta g^{\mu\nu}} \int_{\mathcal{M}} d^D x \sqrt{-g} R_{pqrs} R^{pquv} R^{rs}{}_{uv} \tag{137}$$

$$H_{\mu\nu}^{(6,3)(8)} \equiv \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\delta}{\delta g^{\mu\nu}} \int_{\mathcal{M}} d^D x \sqrt{-g} R_{pqrs} R^p{}_u{}^q{}_v R^{rusv}. \tag{138}$$

(Expressions dans la référence 5b).

On peut simplifier l'expression précédente en notant qu'en dimension 6, le nombre d'Euler

$$\int_{\mathcal{M}} d^6 x \sqrt{-g} \mathcal{L}_{(3)}, \tag{139}$$

où $\mathcal{L}_{(3)}$ est le lagrangien cubique de Lovelock

$$\begin{aligned}
\mathcal{L}_{(3)} = & R^3 - 12 RR_{pq}R^{pq} + 16 R_{pq}R^p{}_rR^{qr} \\
& + 24 R_{pq}R_{rs}R^{prqs} + 3 RR_{pqrs}R^{pqr s} - 24 R_{pq}R^p{}_{rst}R^{qrst} \\
& + 4 R_{pqrs}R^{pquv}R^{rs}{}_{uv} - 8 R_{prqs}R^p{}^q{}_u{}^r{}_{sv},
\end{aligned} \tag{140}$$

est un invariant topologique. Par dérivation fonctionnelle, on a

$$\begin{aligned}
H_{\mu\nu}^{(6,3)(1)} - 12 H_{\mu\nu}^{(6,3)(2)} + 16 H_{\mu\nu}^{(6,3)(3)} \\
+ 24 H_{\mu\nu}^{(6,3)(4)} + 3 H_{\mu\nu}^{(6,3)(5)} - 24 H_{\mu\nu}^{(6,3)(6)} \\
+ 4 H_{\mu\nu}^{(6,3)(7)} - 8 H_{\mu\nu}^{(6,3)(8)} = 0.
\end{aligned} \tag{141}$$

qui permet d'éliminer un des tenseurs d'ordre 2 et de rang 6.

$\Theta_{\mu\nu}$ donné par (128) peut être utilisé pour modifier l'anomalie de trace (83). On peut enlever n'importe quel terme à l'exception de R^3 , $RR_{pq}R^{pq}$ and $RR_{pqrs}R^{pqr s}$.

VIII. INFINIS ET ACTIONS GRAVITATIONNELLES

On peut évaluer la partie divergente (62) du tenseur d'impulsion-énergie et exprimer le résultat en puissances de $\sigma^{i^a}(x, x')$ puis moyenner sur toutes les directions angulaires selon $x'-x$. On obtient alors une expression faisant intervenir des tenseurs géométriques conservés qui peut être absorbée dans un lagrangien gravitationnel nu.

Pour $d = 3$, la partie divergente du tenseur d'impulsion-énergie s'écrit sous la forme

$$\begin{aligned} \langle \psi | T_{\mu\nu} | \psi \rangle_{\text{sing}} &\sim A \frac{g_{\mu\nu}}{\sigma^{3/2}} + B \frac{[R_{\mu\nu} - (1/2)Rg_{\mu\nu}]}{\sigma^{1/2}} \\ &+ \text{termes finis en } m^3 g_{\mu\nu} \text{ et } m[R_{\mu\nu} - (1/2)Rg_{\mu\nu}]. \end{aligned} \quad (142)$$

et peut être absorbée dans

$$S_{\text{grav}} = -\frac{1}{16\pi G_B} \int_{\mathcal{M}} d^3x \sqrt{-g} (R - 2\Lambda_B). \quad (143)$$

Pour $d = 4$, la partie divergente du tenseur d'impulsion-énergie s'écrit sous la forme

$$\begin{aligned} \langle \psi | T_{\mu\nu} | \psi \rangle_{\text{sing}} &\sim A \frac{g_{\mu\nu}}{\sigma^2} + B \frac{[R_{\mu\nu} - (1/2)Rg_{\mu\nu}]}{\sigma} \\ &+ (C_1 H_{\mu\nu}^{(4,2)(1)} + C_2 H_{\mu\nu}^{(4,2)(2)} + C_3 H_{\mu\nu}^{(4,2)(3)}) \ln \sigma \\ &+ \text{termes finis en } m^4 g_{\mu\nu}, m^2 [R_{\mu\nu} - (1/2)Rg_{\mu\nu}], H_{\mu\nu}^{(4,2)(1)}, H_{\mu\nu}^{(4,2)(2)} \text{ et } H_{\mu\nu}^{(4,2)(3)} \end{aligned} \quad (144)$$

et peut être absorbée dans

$$\begin{aligned} S_{\text{grav}} &= -\frac{1}{16\pi G_B} \int_{\mathcal{M}} d^4x \sqrt{-g} \left(R - 2\Lambda_B \right. \\ &\left. + \alpha_B^{(1)} R^2 + \alpha_B^{(2)} R_{pq} R^{pq} + \alpha_B^{(3)} R_{pqrs} R^{pqrs} \right). \end{aligned} \quad (145)$$

On pourrait utiliser le fait que le nombre d'Euler (124) est un invariant topologique pour éliminer dans cette action gravitationnelle nue un des scalaires d'ordre 4.

Pour $d = 5$, la partie divergente du tenseur d'impulsion-énergie s'écrit sous la forme

$$\begin{aligned} \langle \psi | T_{\mu\nu} | \psi \rangle_{\text{sing}} &\sim A \frac{g_{\mu\nu}}{\sigma^{5/2}} + B \frac{[R_{\mu\nu} - (1/2)Rg_{\mu\nu}]}{\sigma^{3/2}} \\ &+ \frac{(C_1 H_{\mu\nu}^{(4,2)(1)} + C_2 H_{\mu\nu}^{(4,2)(2)} + C_3 H_{\mu\nu}^{(4,2)(3)})}{\sigma^{1/2}} \\ &+ \text{termes finis en } m^5 g_{\mu\nu}, m^3 [R_{\mu\nu} - (1/2)Rg_{\mu\nu}], m H_{\mu\nu}^{(4,2)(1)}, m H_{\mu\nu}^{(4,2)(2)} \text{ and } m H_{\mu\nu}^{(4,2)(3)} \end{aligned} \quad (146)$$

et peut être absorbée dans

$$S_{\text{grav}} = -\frac{1}{16\pi G_B} \int_{\mathcal{M}} d^5x \sqrt{-g} \left(R - 2\Lambda_B + \alpha_B^{(1)} R^2 + \alpha_B^{(2)} R_{pq} R^{pq} + \alpha_B^{(3)} R_{pqrs} R^{pqrs} \right). \quad (147)$$

Pour $d = 6$, la partie divergente du tenseur d'impulsion-énergie s'écrit sous la forme

$$\begin{aligned} \langle \psi | T_{\mu\nu} | \psi \rangle_{\text{sing}} &\sim A \frac{g_{\mu\nu}}{\sigma^3} + B \frac{[R_{\mu\nu} - (1/2)Rg_{\mu\nu}]}{\sigma^2} \\ &+ \frac{\left(C_1 H_{\mu\nu}^{(4,2)(1)} + C_2 H_{\mu\nu}^{(4,2)(2)} + C_3 H_{\mu\nu}^{(4,2)(3)} \right)}{\sigma} \\ &+ (D_1 H_{\mu\nu}^{\{2,0\}(1)} + D_2 H_{\mu\nu}^{\{2,0\}(3)} + D_3 H_{\mu\nu}^{(6,3)(1)} \\ &+ D_4 H_{\mu\nu}^{(6,3)(2)} + D_5 H_{\mu\nu}^{(6,3)(3)} + D_6 H_{\mu\nu}^{(6,3)(4)} \\ &+ D_7 H_{\mu\nu}^{(6,3)(5)} + D_8 H_{\mu\nu}^{(6,3)(6)} + D_9 H_{\mu\nu}^{(6,3)(7)} \\ &+ D_{10} H_{\mu\nu}^{(6,3)(8)}) \ln \sigma \\ &+ \text{termes finis en } m^6 g_{\mu\nu}, m^4 [R_{\mu\nu} - (1/2)Rg_{\mu\nu}], \\ & m^2 H_{\mu\nu}^{(4,2)(1)}, m^2 H_{\mu\nu}^{(4,2)(2)}, m^2 H_{\mu\nu}^{(4,2)(3)}, \\ & H_{\mu\nu}^{\{2,0\}(1)}, H_{\mu\nu}^{\{2,0\}(3)}, H_{\mu\nu}^{(6,3)(1)}, H_{\mu\nu}^{(6,3)(2)}, H_{\mu\nu}^{(6,3)(3)}, \\ & H_{\mu\nu}^{(6,3)(4)}, H_{\mu\nu}^{(6,3)(5)}, H_{\mu\nu}^{(6,3)(6)}, H_{\mu\nu}^{(6,3)(7)} \text{ et } H_{\mu\nu}^{(6,3)(8)} \end{aligned} \quad (148)$$

et peut être absorbée dans

$$\begin{aligned} S_{\text{grav}} &= -\frac{1}{16\pi G_B} \int_{\mathcal{M}} d^6x \sqrt{-g} \left(R - 2\Lambda_B + \alpha_B^{(1)} R^2 + \alpha_B^{(2)} R_{pq} R^{pq} + \alpha_B^{(3)} R_{pqrs} R^{pqrs} \right. \\ &+ \beta_B^{(1)} R^3 + \beta_B^{(2)} R R_{pq} R^{pq} + \beta_B^{(3)} R_{pq} R^p{}_{r} R^{qr} \\ &+ \beta_B^{(4)} R_{pq} R_{rs} R^{prqs} + \beta_B^{(5)} R R_{pqrs} R^{pqrs} \\ &+ \beta_B^{(6)} R_{pq} R^p{}_{rst} R^{qrst} + \beta_B^{(7)} R_{pqrs} R^{pquv} R^r{}_{uv} \\ &\left. + \beta_B^{(8)} R_{pqrs} R^p{}_{q}{}^q{}_{v} R^{rusv} \right). \end{aligned} \quad (149)$$

On pourrait utiliser le fait que le nombre d'Euler (139) est un invariant tomologique pour éliminer un des polynomes de Riemann de rang 0 et d'ordre 6 dans cette action gravitationnelle nue.