

Appunti sulle equazioni di Einstein

Marco FERRARIS

Dipartimento di Matematica “Giuseppe Peano”

Università degli Studi di Torino

2023

Sommario

Molte delle formule più importanti, ma non tutte, sono indipendenti dalla dimensione della varietà e dalla segnatura della metrica. Quando, in dimensione 4, considereremo metriche lorentziane supporremo che la segnatura sia $(+, -, -, -)$ o $(-, -, -, +)$.

... ..

1 Lagrangiana del second'ordine di Hilbert

Le equazioni di A. Einstein, come vengono comunemente scritte oggi, che descrivono il campo gravitazionale e le sue interazioni con la materia sono equazioni del tipo

$$R_{\mu\nu} - \frac{1}{2}Rg_{\mu\nu} = \kappa T_{\mu\nu} \quad (1)$$

dove le $g_{\mu\nu}$ sono le componenti di una metrica lorentziana (dimensione 4, $\det(g_{\alpha\beta}) < 0$, $\|g_{\alpha\beta}\| = \text{diag}(+1, -1, -1, -1)$), $R_{\mu\nu}$ sono le componenti del tensore di Ricci della metrica $g_{\alpha\beta}$ e $R = g^{\mu\nu} R_{\mu\nu}$ la curvatura scalare (o lo scalare di curvatura) di Ricci della metrica $g_{\alpha\beta}$. Il tensore doppio, simmetrico, covariante $T_{\mu\nu}$ è noto come *tensore di stress di Hilbert* o *tensore di energia momento di Hilbert* e descrive il modo in cui il potenziale $g_{\mu\nu}$ del campo gravitazionale interagisce con la materia. La costante dimensionale

$$\kappa = \frac{8\pi G}{c^4} \quad (2)$$

dove G è la costante gravitazionale di Newton e c è la velocità della luce¹.

Alla fine del 1915, D. Hilbert pubblica un articolo [1] in cui si dimostra che le equazioni (1) si possono dedurre da un principio variazionale con una lagrangiana del second'ordine

$$\mathbf{L} = -\frac{1}{2\kappa} \sqrt{|\det(g_{\alpha\beta})|} R(g_{\mu\nu}, \partial g_{\mu\nu}, \partial^2 g_{\mu\nu}) + \mathbf{V}(g_{\alpha\beta}, \varphi, \partial\varphi) \quad (3)$$

¹Cercheremo sempre di evitare di mettere costanti dimensionali uguali a 1.

globalmente ben definita e covariante².

1.1 Metodo di Palatini

Per dimostrare come funziona il procedimento sfrutteremo il *metodo di Palatini* che fu introdotto da A. Palatini in un lavoro [4] del 1919. Per prima cosa, Palatini dimostra³ che, nell'ipotesi che le variazioni $\delta g_{\alpha\beta}$ siano le componenti di un tensore, la variazione dei simboli di Christoffel di seconda specie

$$\Gamma^\alpha_{\beta\mu} = \{\alpha_{\beta\mu}\} = \frac{1}{2}g^{\alpha\sigma} (\partial_\beta g_{\sigma\mu} + \partial_\mu g_{\sigma\beta} - \partial_\sigma g_{\beta\mu})$$

della metrica $g_{\alpha\beta}$ è un campo di tensori:

$$\delta\Gamma^\alpha_{\beta\mu} = \frac{1}{2}g^{\alpha\sigma} (\nabla_\beta \delta g_{\sigma\mu} + \nabla_\mu \delta g_{\sigma\beta} - \nabla_\sigma \delta g_{\beta\mu}) \quad (4)$$

che sta in $\mathcal{S}_2^1(M)$. Sfruttando questo fatto, Palatini dimostra poi che la variazione del tensore di Riemann

$$R^\alpha_{\beta\mu\nu} = d_\mu \Gamma^\alpha_{\beta\nu} - d_\nu \Gamma^\alpha_{\beta\mu} + \Gamma^\alpha_{\sigma\mu} \Gamma^\sigma_{\beta\nu} - \Gamma^\alpha_{\sigma\nu} \Gamma^\sigma_{\beta\mu}$$

ha la seguente espressione

$$\delta R^\alpha_{\beta\mu\nu} = \nabla_\mu \delta\Gamma^\alpha_{\beta\nu} - \nabla_\nu \delta\Gamma^\alpha_{\beta\mu} \quad (5)$$

²Hilbert presupponeva di lavorare su una varietà lorentziana (dimensione 4 e $\det(g_{\alpha\beta}) < 0$), ma le equazioni che si ottengono hanno la stessa struttura in qualunque dimensione ed in qualunque segnatura della metrica

³Palatini dimostra la formula (4) in dimensione 4 e con metrica lorentziana, ma la formula non dipende dalla dimensione o dalla segnatura della metrica.

La variazione del tensore di Ricci

$$R_{\beta\nu} = R^{\alpha}_{\beta\alpha\nu} = \partial_{\alpha}\Gamma^{\alpha}_{\beta\nu} - \partial_{\nu}\Gamma^{\alpha}_{\beta\alpha} + \Gamma^{\alpha}_{\sigma\alpha}\Gamma^{\sigma}_{\beta\nu} - \Gamma^{\alpha}_{\sigma\nu}\Gamma^{\sigma}_{\beta\alpha} = d_{\alpha}U^{\alpha}_{\beta\nu} + \Gamma_{\sigma}\Gamma^{\sigma}_{\beta\nu} - \Gamma^{\alpha}_{\sigma\nu}\Gamma^{\sigma}_{\beta\alpha}$$

è data dalla seguente formula

$$\delta R_{\beta\nu} = \nabla_{\alpha}\delta\Gamma^{\alpha}_{\beta\nu} - \nabla_{\nu}\delta\Gamma^{\alpha}_{\beta\alpha} \quad (6)$$

Posto, infine,

$$U^{\alpha}_{\beta\nu} = \Gamma^{\alpha}_{\beta\nu} - \delta^{\alpha}_{(\nu}\Gamma^{\sigma}_{\beta)\sigma} = \Gamma^{\alpha}_{\beta\nu} - \frac{1}{2}(\delta^{\alpha}_{\nu}\Gamma^{\sigma}_{\beta\sigma} + \delta^{\alpha}_{\beta}\Gamma^{\sigma}_{\nu\sigma}) \quad (7)$$

si ottiene⁴

$$\delta R_{\beta\nu} = \nabla_{\alpha}\delta U^{\alpha}_{\beta\nu} \quad (8)$$

1.2 Variazione della lagrangiana gravitazionale di Hilbert

Il termine gravitazionale della lagrangiana (3) si può riscrivere nel seguente modo

$$\mathbf{L}_H(j^2g) = -\frac{1}{2\kappa}\sqrt{|\det(g_{\alpha\beta})|}R = -\frac{1}{2\kappa}\mathfrak{g}^{\beta\nu}R_{\beta\nu} \quad (9)$$

dove si è posto $\mathfrak{g}^{\beta\nu} = \sqrt{|\det(g_{\rho\sigma})|}g^{\beta\nu} = \sqrt{|g|}g^{\beta\nu}$.

⁴Ricordarsi che

$$\Gamma^{\sigma}_{\nu\sigma} = \frac{1}{2}g^{\alpha\sigma}d_{\nu}g_{\alpha\sigma} = d_{\nu}\ln(\sqrt{|g|}) \quad , \quad \delta\Gamma^{\sigma}_{\nu\sigma} = d_{\nu}\left(\frac{\delta g}{2g}\right) \quad \text{e, quindi,} \quad d_{\beta}\delta\Gamma^{\sigma}_{\nu\sigma} = d_{\beta}d_{\nu}\left(\frac{\delta g}{2g}\right) .$$

Calcolando ora la variazione della (9), si ottiene

$$\delta (\mathbf{g}^{\beta\nu} R_{\beta\nu}) = \delta \mathbf{g}^{\beta\nu} R_{\beta\nu} + \mathbf{g}^{\beta\nu} \delta R_{\beta\nu} \quad (10)$$

$$= \delta \mathbf{g}^{\beta\nu} R_{\beta\nu} + \mathbf{g}^{\beta\nu} (\nabla_\alpha \delta U_{\beta\nu}^\alpha) \quad (11)$$

$$= \delta \mathbf{g}^{\beta\nu} R_{\beta\nu} + \nabla_\alpha (\mathbf{g}^{\beta\nu} \delta U_{\beta\nu}^\alpha) \quad (12)$$

$$= \delta \mathbf{g}^{\beta\nu} R_{\beta\nu} + d_\alpha (\mathbf{g}^{\beta\nu} \delta U_{\beta\nu}^\alpha) \quad (13)$$

$$= \sqrt{|g|} (R_{\beta\nu} - \frac{1}{2} R g_{\beta\nu}) \delta g^{\beta\nu} + d_\alpha (\mathbf{g}^{\beta\nu} \delta U_{\beta\nu}^\alpha) \quad (14)$$

da cui si deduce che le equazioni di Eulero–Lagrange nel vuoto sono

$$\sqrt{|g|} (R_{\beta\nu} - \frac{1}{2} R g_{\beta\nu}) = 0 \quad \iff \quad R_{\beta\nu} - \frac{1}{2} R g_{\beta\nu} = 0 \quad (15)$$

Se la dimensione di M è maggiore di 2, allora le equazioni (15) sono equivalenti alle equazioni

$$R_{\beta\nu} = 0 \quad (16)$$

Non c'è alcun bisogno di simmetrizzare $R_{\beta\nu}$ nelle equazioni (15) e (16) perché sappiamo che il tensore di Ricci di una metrica è simmetrico.

1.3 Variazione della lagrangiana completa di Hilbert

Calcolando la variazione della lagrangiana (3) col metodo di Palatini si ottiene⁵

$$\begin{aligned}
\delta\mathbf{L} &= -\frac{1}{2\kappa}\mathbf{g}^{\beta\nu}\delta R_{\beta\nu} - \frac{1}{2\kappa}R_{\beta\nu}\delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + \delta\mathbf{V} \\
&= -\frac{1}{2\kappa}\mathbf{g}^{\beta\nu}\nabla_\alpha\delta U_{\beta\nu}^\alpha - \frac{1}{2\kappa}R_{\beta\nu}\delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + \frac{1}{2}(t_{\beta\nu}\delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + t_{\beta\nu}^\alpha\delta\mathbf{g}_\alpha^{\beta\nu}) + \mathbf{f}_a\delta\varphi^a + \mathbf{p}_a^\mu\delta\varphi_\mu^a \\
&= -\frac{1}{2\kappa}d_\alpha(\mathbf{g}^{\beta\nu}\delta U_{\beta\nu}^\alpha) - \frac{1}{2\kappa}R_{\beta\nu}\delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + \frac{1}{2}(t_{\beta\nu}\delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + t_{\beta\nu}^\alpha\delta\mathbf{g}_\alpha^{\beta\nu}) + \mathbf{f}_a\delta\varphi^a + \mathbf{p}_a^\mu\delta\varphi_\mu^a \\
&= \left[-\frac{1}{2\kappa}R_{\beta\nu} + \frac{1}{2}(t_{\beta\nu} - d_\alpha t_{\beta\nu}^\alpha)\right]\delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + (\mathbf{f}_a - d_\alpha\mathbf{p}_a^\alpha)\delta\varphi^a \\
&\quad + d_\alpha\left(-\frac{1}{2\kappa}\mathbf{g}^{\beta\nu}\delta U_{\beta\nu}^\alpha + \frac{1}{2}t_{\beta\nu}^\alpha\delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + \mathbf{p}_a^\alpha\delta\varphi^a\right)
\end{aligned}$$

Osserviamo che

1. gli oggetti $t_{\beta\nu}^\alpha$ sono le componenti di un tensore una volta controvariante, due volte covariante e simmetrico;
2. gli oggetti $t_{\beta\nu}$, che sono simmetrici, non sono le componenti di un tensore, ma $X_{\beta\nu} = t_{\beta\nu} - d_\alpha t_{\beta\nu}^\alpha$ sono le componenti di un tensore simmetrico due volte covariante;
3. gli oggetti \mathbf{p}_a^α sono le componenti di una quantità di tipo tensoriale;

⁵D'ora in avanti supporremo che $\mathbf{V} = \mathbf{V}(j^1g, j^1\varphi)$ sia una densità lagrangiana covariante.

4. gli oggetti \mathbf{f}_a non sono le componenti di una quantità di tipo tensoriale, ma gli oggetti $\mathbf{e}_a = \mathbf{f}_a - d_\alpha \mathbf{p}_a^\alpha$ sono le componenti di una quantità di tipo tensoriale.

In dimensione > 2 , le equazioni di Eulero Lagrange sono

$$-\frac{1}{\kappa} R_{\beta\nu} + X_{\beta\nu} = 0 \quad (17)$$

$$\mathbf{e}_a = \mathbf{f}_a - d_\alpha \mathbf{p}_a^\alpha = 0 \quad (18)$$

L'equazione (17) può essere rimpiazzata dall'equazione equivalente⁶

$$R_{\beta\nu} - \frac{1}{2} R g_{\beta\nu} = \kappa \overset{h}{T}_{\beta\nu} \quad (19)$$

dove il tensore di stress di Hilbert è definito da

$$\overset{h}{T}_{\beta\nu} = X_{\beta\nu} - \frac{1}{2} X g_{\beta\nu} \quad \text{con} \quad X = g^{\rho\sigma} X_{\rho\sigma}. \quad (20)$$

2 Lagrangiana non covariante del prim'ordine di Einstein

Nel lavoro [3] del 1916, Einstein considera un principio variazionale basato su una lagrangiana del prim'ordine, che però dipende dal sistema di coordinate, ma che riproduce le stesse equazioni di

⁶che vale in qualunque dimensione

Eulero–Lagrange della lagrangiana di Hilbert (3). Questo è possibile perché si ha

$$\mathbf{U}(j^1g, j^1\varphi) = \mathbf{L}(j^2g, j^1\varphi) + \frac{1}{2\kappa}d_\alpha [\mathbf{g}^{\beta\nu}U_{\beta\nu}^\alpha(j^1g)] \quad (21)$$

$$= \frac{1}{2\kappa}\mathbf{g}^{\beta\nu} [\Gamma_{\sigma\alpha}^\alpha(j^1g)\Gamma_{\beta\nu}^\sigma(j^1g) - \Gamma_{\sigma\nu}^\alpha(j^1g)\Gamma_{\beta\alpha}^\sigma(j^1g)] + \mathbf{V}(j^1g, j^1\varphi) \quad (22)$$

e, quindi, le equazioni di Eulero–Lagrange che si ottengono dalla $\mathbf{L}(j^2g, j^1\varphi)$ sono le stesse che si ottengono dalla $\mathbf{U}(j^1g, j^1\varphi)$.

2.1 Variazione della lagrangiana gravitazionale di Einstein

La parte puramente gravitazionale della Lagrangiana (21) è:

$$\mathbf{U}_E(j^1g) = \mathbf{L}_H(j^2g) + \frac{1}{2\kappa}d_\alpha (\mathbf{g}^{\beta\nu}U_{\beta\nu}^\alpha) \quad (23)$$

$$= -\frac{1}{2\kappa}\mathbf{g}^{\beta\nu}R_{\beta\nu} + \frac{1}{2\kappa}d_\alpha (\mathbf{g}^{\beta\nu}U_{\beta\nu}^\alpha) \quad (24)$$

$$= \frac{1}{2\kappa}\mathbf{g}^{\beta\nu} (\Gamma_{\sigma\alpha}^\alpha\Gamma_{\beta\nu}^\sigma - \Gamma_{\sigma\nu}^\alpha\Gamma_{\beta\alpha}^\sigma) \quad (25)$$

$$= \frac{1}{2\kappa}\mathbf{g}^{\beta\nu} (R_{\beta\nu} - d_\alpha U_{\beta\nu}^\alpha)$$

e dalla (13) otteniamo

$$\delta \mathbf{U}_E(j^1 g) = \delta \left[\frac{1}{2\kappa} \mathbf{g}^{\beta\nu} (\Gamma_{\sigma\alpha}^\alpha \Gamma_{\beta\nu}^\sigma - \Gamma_{\sigma\nu}^\alpha \Gamma_{\beta\alpha}^\sigma) \right] \quad (26)$$

$$= \delta \left[\mathbf{L}_H(j^2 g) + \frac{1}{2\kappa} d_\alpha (\mathbf{g}^{\beta\nu} U_{\beta\nu}^\alpha) \right] \quad (27)$$

$$= \delta \mathbf{L}_H(j^2 g) + \frac{1}{2\kappa} d_\alpha [\mathbf{g}^{\beta\nu} \delta U_{\beta\nu}^\alpha + U_{\beta\nu}^\alpha \delta \mathbf{g}^{\beta\nu}] \quad (28)$$

$$= -\frac{1}{2\kappa} R_{\beta\nu} \delta \mathbf{g}^{\beta\nu} + \frac{1}{2\kappa} d_\alpha (U_{\beta\nu}^\alpha \delta \mathbf{g}^{\beta\nu}) \quad (29)$$

$$= \frac{1}{2\kappa} (d_\alpha U_{\beta\nu}^\alpha - R_{\beta\nu}) \delta \mathbf{g}^{\beta\nu} + \frac{1}{2\kappa} U_{\beta\nu}^\alpha \delta \mathbf{g}_\alpha^{\beta\nu} \quad (30)$$

da cui si deduce che le equazioni di Eulero–Lagrange sono ancora le equazioni (15).

2.2 Variazione della lagrangiana completa di Einstein

Calcolando la variazione della lagrangiana (22) si ottiene

$$\begin{aligned} \delta \mathbf{U}(j^1 g, j^1 \varphi) &= \delta \mathbf{L}(j^2 g, j^1 \varphi) + \frac{1}{2\kappa} d_\alpha [\mathbf{g}^{\beta\nu} \delta U_{\beta\nu}^\alpha + U_{\beta\nu}^\alpha \delta \mathbf{g}^{\beta\nu}] \\ &= \frac{1}{2\kappa} d_\alpha (U_{\beta\nu}^\alpha \delta \mathbf{g}^{\beta\nu}) - \frac{1}{2\kappa} R_{\beta\nu} \delta \mathbf{g}^{\beta\nu} + \frac{1}{2\kappa} (t_{\beta\nu} \delta \mathbf{g}^{\beta\nu} + t_{\beta\nu}^\alpha \delta \mathbf{g}_\alpha^{\beta\nu}) + \mathbf{f}_a \delta \varphi^a + \mathbf{p}_a^\mu \delta \varphi_\mu^a \\ &= \frac{1}{2\kappa} (d_\alpha U_{\beta\nu}^\alpha - R_{\beta\nu}) \delta \mathbf{g}^{\beta\nu} + \frac{1}{2\kappa} U_{\beta\nu}^\alpha \delta \mathbf{g}_\alpha^{\beta\nu} + \frac{1}{2\kappa} (t_{\beta\nu} \delta \mathbf{g}^{\beta\nu} + t_{\beta\nu}^\alpha \delta \mathbf{g}_\alpha^{\beta\nu}) + \mathbf{f}_a \delta \varphi^a + \mathbf{p}_a^\mu \delta \varphi_\mu^a \\ &= \frac{1}{2\kappa} (d_\alpha U_{\beta\nu}^\alpha - R_{\beta\nu} + t_{\beta\nu}) \delta \mathbf{g}^{\beta\nu} + \frac{1}{2\kappa} (U_{\beta\nu}^\alpha + t_{\beta\nu}^\alpha) \delta \mathbf{g}_\alpha^{\beta\nu} + \mathbf{f}_a \delta \varphi^a + \mathbf{p}_a^\mu \delta \varphi_\mu^a \\ &= \frac{1}{2\kappa} (-R_{\beta\nu} + t_{\beta\nu} - d_\alpha t_{\beta\nu}^\alpha) \delta \mathbf{g}^{\beta\nu} + (\mathbf{f}_a - d_\mu \mathbf{p}_a^\mu) \delta \varphi^a + d_\sigma \left[\frac{1}{2\kappa} (U_{\beta\nu}^\sigma + t_{\beta\nu}^\sigma) \delta \mathbf{g}^{\beta\nu} + \mathbf{p}_a^\sigma \delta \varphi^a \right] \end{aligned}$$

da cui si deduce che le equazioni di Eulero–Lagrange sono ancora le equazioni (17) e (18) (oppure (19) e (18)).

3 Forma di Poincaré–Cartan per le lagrangiane di Einstein e di Hilbert

La forma di Poincaré–Cartan Θ_E della lagrangiana \mathbf{U}_E è

$$\Theta_E = \mathbf{U}_E ds + \frac{1}{2\kappa} U_{\beta\nu}^\alpha d_V \mathbf{g}^{\beta\nu} \wedge ds_\alpha \quad (31)$$

$$= \left(\mathbf{U}_E - \frac{1}{2\kappa} U_{\beta\nu}^\alpha \mathbf{g}_\alpha^{\beta\nu} \right) ds + \frac{1}{2\kappa} U_{\beta\nu}^\alpha d\mathbf{g}^{\beta\nu} \wedge ds_\alpha \quad (32)$$

$$= -\mathbf{U}_E ds + \frac{1}{2\kappa} U_{\beta\nu}^\alpha d\mathbf{g}^{\beta\nu} \wedge ds_\alpha \quad (33)$$

e si ha

$$d\Theta_E = d\mathbf{U}_E \wedge ds + \frac{1}{2\kappa} dU_{\beta\nu}^\alpha \wedge d_V \mathbf{g}^{\beta\nu} \wedge ds_\alpha + \frac{1}{2\kappa} U_{\beta\nu}^\alpha d d_V \mathbf{g}^{\beta\nu} \wedge ds_\alpha \quad (34)$$

$$= \frac{1}{2\kappa} (d_\alpha U_{\beta\nu}^\alpha - R_{\beta\nu}) d\mathbf{g}^{\beta\nu} \wedge ds + \frac{1}{2\kappa} U_{\beta\nu}^\alpha d\mathbf{g}_\alpha^{\beta\nu} \wedge ds - \frac{1}{2\kappa} d_\alpha U_{\beta\nu}^\alpha d_V \mathbf{g}^{\beta\nu} \wedge ds \quad (35)$$

$$+ \frac{1}{2\kappa} d_V U_{\beta\nu}^\alpha \wedge d_V \mathbf{g}^{\beta\nu} \wedge ds_\alpha - \frac{1}{2\kappa} U_{\beta\nu}^\alpha d\mathbf{g}_\alpha^{\beta\nu} \wedge ds \quad (36)$$

$$= -\frac{1}{2\kappa} R_{\beta\nu} d_V \mathbf{g}^{\beta\nu} \wedge ds + \frac{1}{2\kappa} d_V U_{\beta\nu}^\alpha \wedge d_V \mathbf{g}^{\beta\nu} \wedge ds_\alpha \quad (37)$$

Partendo dall'identità

$$\mathbf{U}_E ds = -\frac{1}{2\kappa} \mathbf{g}^{\beta\nu} R_{\beta\nu} ds + \frac{1}{2\kappa} d_\alpha (\mathbf{g}^{\beta\nu} U_{\beta\nu}^\alpha) ds$$

$$= \mathbf{L}_H ds + \frac{1}{2\kappa} d_H (\mathbf{g}^{\beta\nu} U_{\beta\nu}^\alpha) \wedge ds_\alpha$$

si ottiene

$$\begin{aligned}
 \Theta_E &= \mathbf{L}_H ds + \frac{1}{2\kappa} d_H (\mathfrak{g}^{\beta\nu} U_{\beta\nu}^\alpha) \wedge ds_\alpha + \frac{1}{2\kappa} U_{\beta\nu}^\alpha d_V \mathfrak{g}^{\beta\nu} \wedge ds_\alpha \\
 &= \mathbf{L}_H ds + \frac{1}{2\kappa} d (\mathfrak{g}^{\beta\nu} U_{\beta\nu}^\alpha) \wedge ds_\alpha - \frac{1}{2\kappa} d_V (\mathfrak{g}^{\beta\nu} U_{\beta\nu}^\alpha) \wedge ds_\alpha + \frac{1}{2\kappa} U_{\beta\nu}^\alpha d_V \mathfrak{g}^{\beta\nu} \wedge ds_\alpha \\
 &= \mathbf{L}_H ds + \frac{1}{2\kappa} d (\mathfrak{g}^{\beta\nu} U_{\beta\nu}^\alpha ds_\alpha) - \frac{1}{2\kappa} (\mathfrak{g}^{\beta\nu} d_V U_{\beta\nu}^\alpha) \wedge ds_\alpha
 \end{aligned}$$

Definiamo la m -forma

$$\Theta_H = \mathbf{L}_H ds - \frac{1}{2\kappa} (\mathfrak{g}^{\beta\nu} d_V U_{\beta\nu}^\alpha) \wedge ds_\alpha \quad (38)$$

$$= \Theta_E - \frac{1}{2\kappa} d (\mathfrak{g}^{\beta\nu} U_{\beta\nu}^\alpha ds_\alpha) \quad (39)$$

$$= -\mathbf{U}_E ds - \frac{1}{2\kappa} \mathfrak{g}^{\beta\nu} dU_{\beta\nu}^\alpha \wedge ds_\alpha \quad (40)$$

che formalmente sarebbe definita su $J^2 \mathring{S}_2^0(M)$, ma che è la controimmagine di una m -forma su $J^1 \mathring{S}_2^0(M)$. Calcolando il differenziale $d(\Theta_H)$ su $J^2 \mathring{S}_2^0(M)$ si ha

$$d(\Theta_H) = -\frac{1}{2\kappa} R_{\beta\nu} d_V \mathfrak{g}^{\beta\nu} \wedge ds + \frac{1}{2\kappa} d_V U_{\beta\nu}^\alpha \wedge d_V \mathfrak{g}^{\beta\nu} \wedge ds_\alpha \quad (41)$$

$$= -\frac{1}{2\kappa} R_{\beta\nu} d\mathfrak{g}^{\beta\nu} \wedge ds + \frac{1}{2\kappa} d_V U_{\beta\nu}^\alpha \wedge d_V \mathfrak{g}^{\beta\nu} \wedge ds_\alpha \quad (42)$$

Per verificare se la m -forma Θ_H è la forma di Poincaré–Cartan canonica della lagrangiana del second'ordine \mathbf{L}_H bisogna studiare il termine $\mathfrak{g}^{\beta\nu} d_V U_{\beta\nu}^\alpha \wedge ds_\alpha$

$$\mathfrak{g}^{\beta\nu} d_V U_{\beta\nu}^\alpha \wedge ds_\alpha = \mathfrak{g}^{\beta\nu} (d_V \Gamma_{\beta\nu}^\alpha - \frac{1}{2} (\delta_\beta^\alpha d_V \Gamma_\nu + \delta_\nu^\alpha d_V \Gamma_\beta)) \wedge ds_\alpha \quad (43)$$

$$= (\mathfrak{g}^{\beta\nu} d_V \Gamma_{\beta\nu}^\alpha - \mathfrak{g}^{\alpha\nu} d_V \Gamma_\nu) \wedge ds_\alpha \quad (44)$$

dove i differenziali verticali $d_V \Gamma^\alpha_{\beta\nu}$ e $d_V \Gamma_\nu$ hanno le seguenti espressioni

$$d_V \Gamma^\alpha_{\beta\nu} = \frac{1}{2} g^{\alpha\sigma} (d_V g_{\sigma\beta,\nu} + d_V g_{\sigma\nu,\beta} - d_V g_{\beta\nu,\sigma}) - g^{\alpha\lambda} \Gamma^\mu_{\beta\nu} d_V g_{\lambda\mu} \quad (45)$$

$$d_V \Gamma_\nu = \frac{1}{2} g^{\rho\sigma} d_V g_{\rho\sigma,\nu} - g^{\alpha\lambda} \Gamma^\mu_{\alpha\nu} d_V g_{\lambda\mu} \quad (46)$$

Di conseguenza si ha:

$$\mathbf{g}^{\beta\nu} d_V U^\alpha_{\beta\nu} = \sqrt{|g|} g^{\beta\nu} (d_V \Gamma^\alpha_{\beta\nu} - \frac{1}{2} (\delta^\alpha_\beta d_V \Gamma_\nu + \delta^\alpha_\nu d_V \Gamma_\beta)) \quad (47)$$

$$= \sqrt{|g|} \left(g^{\beta\nu} \frac{1}{2} g^{\alpha\sigma} (d_V g_{\sigma\beta,\nu} + d_V g_{\sigma\nu,\beta} - d_V g_{\beta\nu,\sigma}) - g^{\alpha\lambda} \Gamma^\mu_{\beta\nu} d_V g_{\lambda\mu} \right) \quad (48)$$

$$- \sqrt{|g|} g^{\alpha\nu} \left(\frac{1}{2} g^{\rho\sigma} d_V g_{\rho\sigma,\nu} - g^{\rho\lambda} \Gamma^\mu_{\rho\nu} d_V g_{\lambda\mu} \right) \quad (49)$$

$$= \frac{1}{2} \sqrt{|g|} (g^{\beta\nu} g^{\alpha\sigma} d_V g_{\sigma\beta,\nu} + g^{\beta\nu} g^{\alpha\sigma} d_V g_{\sigma\nu,\beta} - g^{\beta\nu} g^{\alpha\sigma} d_V g_{\beta\nu,\sigma} + \dots) \quad (50)$$

$$+ \frac{1}{2} \sqrt{|g|} (-g^{\alpha\nu} g^{\rho\sigma} d_V g_{\rho\sigma,\nu} + \dots) \quad (51)$$

$$= \frac{1}{2} \sqrt{|g|} (g^{bn} g^{a\alpha} d_V g_{ab,n} + g^{nb} g^{a\alpha} d_V g_{ab,n} - g^{ab} g^{n\alpha} d_V g_{ab,n} + \dots) \quad (52)$$

$$+ \frac{1}{2} \sqrt{|g|} (-g^{n\alpha} g^{ab} d_V g_{ab,n} + \dots) \quad (53)$$

$$= \frac{1}{2} \sqrt{|g|} (g^{bn} g^{a\alpha} d_V g_{ab,n} + g^{nb} g^{a\alpha} d_V g_{ab,n} - 2 g^{ab} g^{n\alpha} d_V g_{ab,n}) + \dots \quad (54)$$

$$= \frac{1}{2} \sqrt{|g|} (g^{nb} g^{a\alpha} + g^{na} g^{b\alpha} - 2 g^{ab} g^{n\alpha}) d_V g_{ab,n} + \dots \quad (55)$$

I coefficienti $P^{abn\alpha} = g^{nb} g^{a\alpha} + g^{na} g^{b\alpha} - 2 g^{ab} g^{n\alpha}$ sono simmetrici rispetto agli indici a, b , come deve essere, e sono anche simmetrici rispetto agli indici n, α . Questo fatto ci assicura che la m -forma Θ_H è la forma di Poincaré–Cartan canonica della lagrangiana del second'ordine \mathbf{L}_H .

Le formule (38) e (39) ci dicono che Θ_H è la controimmagine su $J^2\mathring{S}_2^0(M)$ della m -forma

$$\Theta_E - \frac{1}{2\kappa}d(\mathfrak{g}^{\beta\nu}U_{\beta\nu}^\alpha ds_\alpha) = -\mathbf{U}_E ds - \frac{1}{2\kappa}\mathfrak{g}^{\beta\nu}dU_{\beta\nu}^\alpha \wedge ds_\alpha \quad (56)$$

che è definita su $J^1\mathring{S}_2^0(M)$ (vedere [8] per una dimostrazione alternativa in dimensione 4).

4 Lagrangiane materiali

4.1 Lagrangiana materiale per la costante cosmologica

La lagrangiana “materiale” per le equazioni di Einstein con costante cosmologica è

$$\mathbf{V}_\Lambda(g_{\alpha\beta}) = -\frac{1}{\kappa}\Lambda\sqrt{|g|} \quad (57)$$

La variazione della lagrangiana materiale è

$$\delta\mathbf{V}_\Lambda = -\frac{1}{\kappa}\Lambda\delta\sqrt{|g|} = \frac{1}{2\kappa}\Lambda\sqrt{|g|}g_{\rho\sigma}\delta g^{\rho\sigma} \quad (58)$$

ed il tensore di stress di Hilbert è

$$\overset{h}{T}_{\rho\sigma} = \frac{1}{\kappa}\Lambda g_{\rho\sigma} \quad (59)$$

Le equazioni di Einstein con costante cosmologica sono quindi

$$R_{\rho\sigma} - \frac{1}{2}Rg_{\rho\sigma} = \Lambda g_{\rho\sigma} \quad (60)$$

4.2 Lagrangiana materiale per campi scalari (Klein–Gordon)

Uno dei casi più semplici di lagrangiane materiali $\mathbf{V}(g_{\alpha\beta}, \varphi, \partial\varphi)$ è quello della lagrangiana per un campo scalare che soddisfi ad un'equazione del tipo equazione di Laplace $\Delta\varphi = 0$, oppure equazione di Poisson $\Delta\varphi = f(\varphi)$, dove l'operatore Δ è definito da⁷

$$\Delta\varphi = g^{\alpha\beta}\nabla_{\alpha}\nabla_{\beta}\varphi$$

e $g_{\alpha\beta}$ sono le componenti di una metrica riemanniana o pseudo-riemanniana su una varietà M . La lagrangiana materiale è una lagrangiana covariante del tipo

$$\mathbf{V}_{\text{KG}}(g_{\alpha\beta}, \varphi, \partial\varphi) = \sqrt{|g|} \left(\frac{1}{2}g^{\alpha\beta}\varphi_{\alpha}\varphi_{\beta} + U(\varphi) \right) \quad (61)$$

La variazione della lagrangiana materiale è

$$\delta\mathbf{V}_{\text{KG}}(g_{\alpha\beta}, \varphi, \partial\varphi) = \delta\sqrt{|g|} \left(\frac{1}{2}g^{\alpha\beta}\varphi_{\alpha}\varphi_{\beta} + U(\varphi) \right) + \sqrt{|g|}\delta \left(\frac{1}{2}g^{\alpha\beta}\varphi_{\alpha}\varphi_{\beta} + U(\varphi) \right) \quad (62)$$

$$= -\frac{1}{2}\sqrt{|g|} \left(\frac{1}{2}g^{\alpha\beta}\varphi_{\alpha}\varphi_{\beta} + U(\varphi) \right) g_{\mu\nu}\delta g^{\mu\nu} \quad (63)$$

$$+ \sqrt{|g|} \left(g^{\alpha\beta}\varphi_{\alpha}\delta\varphi_{\beta} + \frac{1}{2}\varphi_{\mu}\varphi_{\nu}\delta g^{\mu\nu} + U'(\varphi)\delta\varphi \right) \quad (64)$$

$$= \sqrt{|g|} \left[\frac{1}{2}\varphi_{\mu}\varphi_{\nu} - \frac{1}{2} \left(\frac{1}{2}g^{\alpha\beta}\varphi_{\alpha}\varphi_{\beta} + U(\varphi) \right) g_{\mu\nu} \right] \delta g^{\mu\nu} \quad (65)$$

$$+ \nabla_{\beta} \left(\sqrt{|g|}g^{\alpha\beta}\varphi_{\alpha}\delta\varphi \right) + \sqrt{|g|} \left[U'(\varphi) - \nabla_{\beta} \left(g^{\alpha\beta}\varphi_{\alpha} \right) \right] \delta\varphi \quad (66)$$

⁷Se la metrica è una metrica lorentziana su una varietà di dimensione 4, l'operatore Δ viene indicato con \square , o $-\square$, ed è chiamato *Dalambertiano*.

Siccome la metrica della varietà M è fissata, $\delta g^{\mu\nu} = 0$ e si ha

$$\delta \mathbf{V}_{\text{KG}}(g_{\alpha\beta}, \varphi, \partial\varphi) = d_\beta \left(\sqrt{|g|} g^{\alpha\beta} \varphi_\alpha \delta\varphi \right) + \sqrt{|g|} [U'(\varphi) - g^{\alpha\beta} \nabla_\beta \nabla_\alpha \varphi] \delta\varphi \quad (67)$$

Le equazioni di Eulero–Lagrange, che in questo caso si chiamano equazioni di Klein–Gordon, sono

$$\sqrt{|g|} [U'(\varphi) - g^{\alpha\beta} \nabla_\beta \nabla_\alpha \varphi] = 0 \quad \iff \quad g^{\alpha\beta} \nabla_\beta \nabla_\alpha \varphi = U'(\varphi) \quad (68)$$

Calcolando il tensore di stress di Hilbert dalla formula

$$\delta \mathbf{V}_{\text{KG}}(g_{\alpha\beta}, \varphi, \partial\varphi) = \frac{1}{2} \sqrt{|g|} \overset{h}{T}_{\beta\nu} \delta g^{\beta\nu} + \dots \quad (69)$$

quindi per la lagrangiana (61) si ottiene

$$\overset{h}{T}_{\beta\nu} = \varphi_\beta \varphi_\nu - \left(\frac{1}{2} g^{\alpha\rho} \varphi_\alpha \varphi_\rho + U(\varphi) \right) g_{\beta\nu} \quad (70)$$

Se consideriamo come varietà M una varietà lorentziana quadridimensionale con una metrica di segnatura $(+, -, -, -)$, o $(-, -, -, +)$, la componente $\overset{h}{T}_{00}$ avrà la seguente espressione

$$\overset{h}{T}_{00} = \frac{1}{2} \left((\varphi_0)^2 + (\varphi_1)^2 + (\varphi_2)^2 + (\varphi_3)^2 - U \right) \quad (71)$$

che se $U \leq 0$ è sempre non negativa⁸ e rappresenta la densità di energia del campo φ .

Il ragionamento si può estendere, con le dovute cautele, anche al caso di campi scalari complessi.

⁸È stato scelto un sistema di coordinate (x^α) che, nel punto $p \in M$ in cui vogliamo calcolare $\overset{h}{T}_{00}$, la metrica coincida con la metrica di Minkowski in coordinate cartesiane ortonormali: $\|g_{\alpha\beta}\| = \text{diag}(+1, -1, -1, -1)$.

4.3 Lagrangiana materiale per il campo di Maxwell

Com'è ben noto la densità lagrangiana materiale per il campo di Maxwell è la seguente⁹

$$\mathbf{V}_{\text{Max}}(g_{\alpha\beta}, A_\mu, A_{\mu,\nu}) = -\frac{1}{4}\sqrt{|g|}g^{\alpha\beta}g^{\mu\nu}F_{\alpha\mu}F_{\beta\nu} \quad (72)$$

dove A_μ è il quadripotenziale del campo elettromagnetico, $A_{\mu,\nu} = d_\nu A_\mu$ ed $F_{\mu\nu}$ è il tensore di Faraday

$$F_{\mu\nu} = d_\mu A_\nu - d_\nu A_\mu = A_{\nu,\mu} - A_{\mu,\nu} \quad (73)$$

In dimensione 4, la lagrangiana (72) è conformemente invariante, cioè:

$$\mathbf{V}_{\text{Max}}(\Lambda g_{\alpha\beta}, A_\mu, A_{\mu,\nu}) = \mathbf{V}_{\text{Max}}(g_{\alpha\beta}, A_\mu, A_{\mu,\nu}).$$

Il coefficiente $\Lambda \neq 0$ può essere una funzione qualunque.

La variazione della densità lagrangiana (72) è

$$\delta\mathbf{V}_{\text{Max}} = -\frac{1}{2}\sqrt{|g|}g^{\alpha\beta}g^{\mu\nu}F_{\alpha\mu}\delta F_{\beta\nu} - \frac{1}{2}\sqrt{|g|}\delta g^{\alpha\beta}g^{\mu\nu}F_{\alpha\mu}F_{\beta\nu} \quad (74)$$

$$+\frac{1}{8}\sqrt{|g|}g^{\alpha\beta}g^{\mu\nu}F_{\alpha\mu}F_{\beta\nu}g_{\rho\sigma}\delta g^{\rho\sigma} \quad (75)$$

$$= \sqrt{|g|}F^{\beta\nu}\delta A_{\beta,\nu} - \frac{1}{2}\sqrt{|g|}(g^{\mu\nu}F_{\rho\mu}F_{\sigma\nu} - \frac{1}{4}F^{\alpha\beta}F_{\alpha\beta}g_{\rho\sigma})\delta g^{\rho\sigma} \quad (76)$$

$$= d_\nu\left(\sqrt{|g|}F^{\beta\nu}\delta A_\beta\right) - \left[d_\nu\left(\sqrt{|g|}F^{\beta\nu}\right)\right]\delta A_\beta \quad (77)$$

$$-\frac{1}{2}\sqrt{|g|}(g^{\mu\nu}F_{\rho\mu}F_{\sigma\nu} - \frac{1}{4}F^{\alpha\beta}F_{\alpha\beta}g_{\rho\sigma})\delta g^{\rho\sigma} \quad (78)$$

⁹A seconda delle unità di misura che scegliamo di usare per le quantità elettromagnetiche il fattore $-\frac{1}{4}$ può essere sostituito da $-\frac{1}{16\pi}$.

Le equazioni di Eulero–Lagrange sono

$$-d_\nu \left(\sqrt{|g|} F^{\beta\nu} \right) = 0 \iff -\sqrt{|g|} \nabla_\nu F^{\beta\nu} = 0 \iff \nabla_\nu F^{\beta\nu} = 0 \quad (79)$$

Il tensore di stress di Hilbert è

$$\overset{h}{T}_{\rho\sigma} = - \left(g^{\mu\nu} F_{\rho\mu} F_{\sigma\nu} - \frac{1}{4} F^{\alpha\beta} F_{\alpha\beta} g_{\rho\sigma} \right) \quad (80)$$

e, sostituendo, si ha $\overset{h}{T}_{00} = \frac{1}{2}(\vec{E} \cdot \vec{E} + \vec{B} \cdot \vec{B})$.

4.4 Lagrangiana materiale per il campo di Proca–Yukawa

Un campo di Proca–Yukawa è un campo vettoriale B^μ che soddisfa a equazioni che assomigliano alle equazioni di Maxwell. Posto $A_\mu = g_{\mu\nu} B^\nu$, possiamo fare finta che A_μ sia il potenziale di un campo elettromagnetico, definire $F_{\mu\nu} = d_\mu A_\nu - d_\nu A_\mu$ e considerare una densità lagrangiana del tipo

$$\mathbf{V}_{\text{PY}}(g_{\alpha\beta}, A_\mu, A_{\mu,\nu}) = -\frac{1}{4} \sqrt{|g|} g^{\alpha\beta} g^{\mu\nu} F_{\alpha\mu} F_{\beta\nu} + \frac{1}{2} z \sqrt{|g|} g^{\mu\nu} A_\mu A_\nu \quad (81)$$

$$= \mathbf{V}_{\text{Max}}(g_{\alpha\beta}, A_\mu, A_{\mu,\nu}) + \frac{1}{2} z \sqrt{|g|} g^{\mu\nu} A_\mu A_\nu \quad (82)$$

$$\delta \mathbf{V}_{\text{PY}} = \delta \mathbf{V}_{\text{Max}} + \delta \left(\frac{1}{2} z \sqrt{|g|} g^{\mu\nu} A_\mu A_\nu \right) \quad (83)$$

$$= \delta \mathbf{V}_{\text{Max}} + z \sqrt{|g|} g^{\mu\nu} A_\mu \delta A_\nu + \frac{1}{2} z \left(\sqrt{|g|} A_\mu A_\nu \delta g^{\mu\nu} + g^{\mu\nu} A_\mu A_\nu \delta \sqrt{|g|} \right) \quad (84)$$

$$= \delta \mathbf{V}_{\text{Max}} + z \sqrt{|g|} g^{\mu\beta} A_\mu \delta A_\beta + \frac{1}{2} z \sqrt{|g|} \left(A_\rho A_\sigma - \frac{1}{2} g^{\mu\nu} A_\mu A_\nu g_{\rho\sigma} \right) \delta g^{\rho\sigma} \quad (85)$$

$$= d_\nu \left(\sqrt{|g|} F^{\beta\nu} \delta A_\beta \right) + \sqrt{|g|} \left(z A^\beta - \nabla_\nu F^{\beta\nu} \right) \delta A_\beta \quad (86)$$

$$- \frac{1}{2} \sqrt{|g|} \left[-z \left(A_\rho A_\sigma - \frac{1}{2} g^{\mu\nu} A_\mu A_\nu g_{\rho\sigma} \right) + g^{\mu\nu} F_{\rho\mu} F_{\sigma\nu} - \frac{1}{4} F^{\alpha\beta} F_{\alpha\beta} g_{\rho\sigma} \right] \delta g^{\rho\sigma} \quad (87)$$

Le equazioni di Eulero–Lagrange sono

$$\sqrt{|g|} \left(z A^\beta - \nabla_\nu F^{\beta\nu} = 0 \right) \iff \nabla_\nu F^{\beta\nu} = z A^\beta$$

che hanno come conseguenza l'equazione

$$\nabla_\beta A^\beta = 0.$$

Nel caso delle equazioni di Maxwell questa equazione corrisponde al *gauge di Lorentz* che deve, invece, essere imposto.

Per il tensore di stress di Hilbert si ha

$$\overset{h}{T}_{\rho\sigma}(\mathbf{V}_{\text{PY}}) = \overset{h}{T}_{\rho\sigma}(\mathbf{V}_{\text{Max}}) + z \left(A_\rho A_\sigma - \frac{1}{2} g^{\mu\nu} A_\mu A_\nu g_{\rho\sigma} \right)$$

e, quindi,

$$\overset{h}{T}_{00}(\mathbf{V}_{\text{PY}}) = \overset{h}{T}_{00}(\mathbf{V}_{\text{Max}}) + \frac{1}{2} z \left((A_0)^2 + (A_1)^2 + (A_2)^2 + (A_3)^2 \right)$$

Se consideriamo $z > 0$ si ha certamente $T_{00}^h(\mathbf{V}_{\text{PY}}) \geq 0$. La scelta tipica per la costante z è

$$z = \left(\frac{m c}{\hbar}\right)^2 = \frac{1}{\lambda^2}$$

dove m è la massa del campo e λ è la corrispondente lunghezza d'onda.

4.5 Lagrangiana materiale per elettromagnetismo e campi scalari carichi

Per studiare l'interazione fra il campo elettromagnetico ed i campi scalari carichi, su uno spazio-tempo fissato, si considera una lagrangiana materiale che è la somma della lagrangiana $\mathbf{V}_{\text{Max}}(g_{\alpha\beta}, A_\mu, A_{\mu,\nu})$ e di una lagrangiana materiale che generalizza la lagrangiana materiale $\mathbf{V}_{\text{KG}}(g_{\alpha\beta}, \varphi, \partial\varphi)$. Per convenzione, un campo scalare carico è un campo scalare complesso $\varphi : M \longrightarrow \mathbb{C}$ o, equivalentemente, una sezione del fibrato vettoriale $M \times \mathbb{C} \longrightarrow M$.

La derivata “gauge covariante” di un campo scalare $\varphi : M \longrightarrow \mathbb{C}$ di carica q è definita da

$$D_\mu\varphi = d_\mu\varphi - i\frac{q}{\hbar c}A_\mu\varphi = \nabla_\mu\varphi - i\frac{q}{\hbar c}A_\mu\varphi$$

Per definire la derivata “gauge covariante” del campo $\varphi^* : M \longrightarrow \mathbb{C}$, che ha carica $-q$, è definita da

$$D_\mu(\varphi^*) = (D_\mu\varphi)^* = d_\mu\varphi^* + i\frac{q}{\hbar c}A_\mu\varphi^* = \nabla_\mu\varphi^* + i\frac{q}{\hbar c}A_\mu\varphi^*$$

Le trasformazioni di gauge sono trasformazioni del tipo

$$(A_\mu, \varphi) \longmapsto (A'_\mu, \varphi') = (A_\mu + d_\mu\Lambda, \varphi \cdot e^{i\frac{q}{\hbar c}\Lambda})$$

dove Λ è una funzione qualunque e si ha:

$$D'_\mu \varphi' = d_\mu \varphi' - i \frac{q}{\hbar c} A'_\mu \varphi' \quad (88)$$

$$= (d_\mu \varphi) e^{i \frac{q}{\hbar c} \Lambda} + \varphi e^{i \frac{q}{\hbar c} \Lambda} i \frac{q}{\hbar c} d_\mu \Lambda - i \frac{q}{\hbar c} (A_\mu + d_\mu \Lambda) \varphi e^{i \frac{q}{\hbar c} \Lambda} \quad (89)$$

$$= e^{i \frac{q}{\hbar c} \Lambda} (d_\mu \varphi + i \frac{q}{\hbar c} \varphi d_\mu \Lambda - i \frac{q}{\hbar c} (A_\mu + d_\mu \Lambda) \varphi) \quad (90)$$

$$= e^{i \frac{q}{\hbar c} \Lambda} D_\mu \varphi \quad (91)$$

Invece di considerare come componenti del campo complesso φ la sua parte reale $\Re(\varphi)$ e la sua parte immaginaria $\Im(\varphi)$, possiamo lavorare direttamente col campo complesso φ e col suo complesso coniugato φ^* pensandoli come se fossero indipendenti. La densità lagrangiana per il campo scalare complesso φ sarà la funzione a valori reali

$$\mathbf{V}_{\text{cKG}}(g_{\alpha\beta}, A_\mu, \varphi, \partial\varphi, \varphi^*, \partial\varphi^*) = \left[\frac{1}{2} g^{\alpha\beta} D_\alpha \varphi D_\beta \varphi^* - \frac{1}{2} V(\varphi \varphi^*) \right] \sqrt{|g|} \quad (92)$$

che è invariante per trasformazioni di gauge.

Tenendo conto che le variazioni di $D_\alpha \varphi$ sono

$$\delta(D_\mu \varphi) = d_\mu \delta\varphi - i \frac{q}{\hbar c} A_\mu \delta\varphi - i \frac{q}{\hbar c} \varphi \delta A_\mu = D_\mu \delta\varphi - i \frac{q}{\hbar c} \varphi \delta A_\mu$$

si ha

$$\begin{aligned} \delta \mathbf{V}_{\text{cKG}} &= \left[\frac{1}{2} g^{\alpha\beta} (D_\beta \varphi)^* \delta (D_\alpha \varphi) + \frac{1}{2} g^{\alpha\beta} (D_\alpha \varphi) \delta (D_\beta \varphi)^* \right. \\ &\quad \left. + \frac{1}{2} D_\alpha \varphi D_\beta \varphi^* \delta g^{\alpha\beta} - \frac{1}{2} V'(\varphi \varphi^*) \delta(\varphi \varphi^*) \right] \sqrt{|g|} \\ &\quad - \frac{1}{2} \left[\frac{1}{2} g^{\alpha\beta} D_\alpha \varphi D_\beta \varphi^* + U(\varphi \varphi^*) \right] \sqrt{|g|} g_{\rho\sigma} \delta g^{\rho\sigma} \end{aligned} \quad (93)$$

$$\begin{aligned} &= \left\{ \frac{1}{2} \left[D^\mu \varphi^* D_\mu \delta \varphi + D^\mu \varphi D_\mu \delta \varphi^* - i \frac{q}{\hbar c} (\varphi D^\mu \varphi^* - \varphi^* D^\mu \varphi) \delta A_\mu \right] \right. \\ &\quad \left. - \frac{1}{2} V'(\varphi \varphi^*) \varphi \delta \varphi^* - \frac{1}{2} V'(\varphi \varphi^*) \varphi^* \delta \varphi \right\} \sqrt{|g|} \\ &\quad + \frac{1}{2} \left[\frac{1}{2} (D_\rho \varphi D_\sigma \varphi^* + D_\sigma \varphi D_\rho \varphi^*) - \left(\frac{1}{2} g^{\alpha\beta} D_\alpha \varphi D_\beta \varphi^* - \frac{1}{2} V(\varphi \varphi^*) \right) g_{\rho\sigma} \right] \sqrt{|g|} \delta g^{\rho\sigma} \end{aligned} \quad (94)$$

$$\begin{aligned} &= -\frac{1}{2} \sqrt{|g|} \left[D_\mu (D^\mu \varphi) + V'(\varphi \varphi^*) \varphi \right] \delta \varphi^* - \frac{1}{2} \sqrt{|g|} \left[D_\mu (D^\mu \varphi^*) + V'(\varphi \varphi^*) \varphi^* \right] \delta \varphi \\ &\quad - \frac{1}{2} i \frac{q}{\hbar c} (\varphi D^\mu \varphi^* - \varphi^* D^\mu \varphi) \sqrt{|g|} \delta A_\mu \\ &\quad + \frac{1}{4} \left[D_\rho \varphi D_\sigma \varphi^* + D_\sigma \varphi D_\rho \varphi^* - (g^{\alpha\beta} D_\alpha \varphi D_\beta \varphi^* - V(\varphi \varphi^*)) g_{\rho\sigma} \right] \sqrt{|g|} \delta g^{\rho\sigma} \end{aligned} \quad (95)$$

Le equazioni di Eulero–Lagrange sono

$$-\frac{2}{\sqrt{|g|}} \frac{\delta \mathbf{V}_{\text{cKG}}}{\delta \varphi} = D_\mu (D^\mu \varphi^*) + V'(\varphi \varphi^*) \varphi^* = 0 \quad (96)$$

oppure, equivalentemente,

$$-\frac{2}{\sqrt{|g|}} \frac{\delta \mathbf{V}_{\text{cKG}}}{\delta \varphi^*} = D_\mu (D^\mu \varphi) + V'(\varphi \varphi^*) \varphi = 0 \quad (97)$$

Per il tensore di stress di Hilbert si ha

$$\overset{h}{T}_{\rho\sigma}(\mathbf{V}_{\text{cKG}}) = \frac{1}{2} \left[D_\rho \varphi D_\sigma \varphi^* + D_\sigma \varphi D_\rho \varphi^* - (g^{\alpha\beta} D_\alpha \varphi D_\beta \varphi^* - V(\varphi \varphi^*)) g_{\rho\sigma} \right]$$

e, quindi,

$$\begin{aligned} \overset{\hbar}{T}_{00}(\mathbf{V}_{\text{cKG}}) &= \frac{1}{2} \left[2 D_0 \varphi D_0 \varphi^* - (D_0 \varphi D_0 \varphi^* - D_1 \varphi D_1 \varphi^* - D_2 \varphi D_2 \varphi^* - D_3 \varphi D_3 \varphi^* - V(\varphi \varphi^*)) \right] \\ &= \frac{1}{2} \left[D_0 \varphi D_0 \varphi^* + D_1 \varphi D_1 \varphi^* + D_2 \varphi D_2 \varphi^* + D_3 \varphi D_3 \varphi^* + V(\varphi \varphi^*) \right] \end{aligned}$$

che se $V \geq 0$ è sempre non negativa e rappresenta la densità di energia del campo φ .

Per tenere conto anche del termine

$$-\frac{1}{2} i \frac{q}{\hbar c} (\varphi D^\mu \varphi^* - \varphi^* D^\mu \varphi) \sqrt{|g|} \delta A_\mu$$

bisogna considerare una lagrangiana materiale che sia la somma

$$\mathbf{V} = \mathbf{V}_{\text{cKG}}(g_{\alpha\beta}, A_\mu, \varphi, \partial\varphi, \varphi^*, \partial\varphi^*) + \mathbf{V}_{\text{Max}}(g_{\alpha\beta}, A_\mu, A_{\mu,\nu})$$

Le equazioni di Maxwell (79) vengono rimpiazzate dalle seguenti equazioni

$$-d_\nu \left(\sqrt{|g|} F^{\mu\nu} \right) - \frac{1}{2} i \frac{q}{\hbar c} (\varphi D^\mu \varphi^* - \varphi^* D^\mu \varphi) \sqrt{|g|} = 0$$

che equivalgono alle equazioni

$$\nabla_\nu F^{\mu\nu} = \frac{1}{2} i \frac{q}{\hbar c} (\varphi^* D^\mu \varphi - \varphi D^\mu \varphi^*) \quad (98)$$

Il campo di vettori *densità di corrente*

$$J^\mu = \frac{1}{2} i \frac{q}{\hbar c} (\varphi^* D^\mu \varphi - \varphi D^\mu \varphi^*)$$

ha divergenza

$$\nabla_{\mu} J^{\mu} = \frac{iq}{\hbar c \sqrt{|g|}} \left(\varphi \frac{\delta \mathbf{V}_{\text{cKG}}}{\delta \varphi} - \varphi^* \frac{\delta \mathbf{V}_{\text{cKG}}}{\delta \varphi^*} \right)$$

e, quindi, la densità di corrente è conservata sulle soluzioni delle equazioni di campo (96) e (97) (e delle equazioni di Maxwell (98)).

FINE LEZIONE 23 MMdFC (2023-05-23 ore 11:00 – 13:00)

5 Equivalenza delle teorie puramente metriche, metrico affini e puramente affini.

Lagrangiana puramente metrica del second'ordine (Hilbert):

$$\begin{aligned}
\mathbf{L}(j^2g, j^1\varphi) &= -\frac{1}{2\kappa}\mathbf{g}^{\beta\nu}r_{\beta\nu}(j^2g) + \mathbf{V}(j^1g, j^1\varphi) \\
&= -\frac{1}{2\kappa}\mathbf{g}^{\beta\nu}d_\alpha[u_{\beta\nu}^\alpha(j^1g)] - \frac{1}{2\kappa}\mathbf{g}^{\beta\nu}[\gamma_{\sigma\alpha}^\alpha(j^1g)\gamma_{\beta\nu}^\sigma(j^1g) - \gamma_{\sigma\nu}^\alpha(j^1g)\gamma_{\beta\alpha}^\sigma(j^1g)] + \mathbf{V}(j^1g, j^1\varphi) \\
&= -\frac{1}{2\kappa}d_\alpha[\mathbf{g}^{\beta\nu}u_{\beta\nu}^\alpha(j^1g)] + \frac{1}{2\kappa}\mathbf{g}^{\beta\nu}[\gamma_{\sigma\alpha}^\alpha(j^1g)\gamma_{\beta\nu}^\sigma(j^1g) - \gamma_{\sigma\nu}^\alpha(j^1g)\gamma_{\beta\alpha}^\sigma(j^1g)] + \mathbf{V}(j^1g, j^1\varphi)
\end{aligned}$$

Variazione (Palatini)

$$\begin{aligned}
\delta\mathbf{L} &= -\frac{1}{2\kappa}\mathbf{g}^{\beta\nu}\delta r_{\beta\nu} - \frac{1}{2\kappa}r_{\beta\nu}\delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + \delta\mathbf{V} \\
&= -\frac{1}{2\kappa}\mathbf{g}^{\beta\nu}\nabla_\alpha\delta u_{\beta\nu}^\alpha - \frac{1}{2\kappa}r_{\beta\nu}\delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + \frac{1}{2}(t_{\beta\nu}\delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + t_{\beta\nu}^\alpha\delta\mathbf{g}_\alpha^{\beta\nu}) + \mathbf{f}_a\delta\varphi^a + \mathbf{p}_a^\mu\delta\varphi_\mu^a \\
&= -\frac{1}{2\kappa}d_\alpha(\mathbf{g}^{\beta\nu}\delta u_{\beta\nu}^\alpha) - \frac{1}{2\kappa}r_{\beta\nu}\delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + \frac{1}{2}(t_{\beta\nu}\delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + t_{\beta\nu}^\alpha\delta\mathbf{g}_\alpha^{\beta\nu}) + \mathbf{f}_a\delta\varphi^a + \mathbf{p}_a^\mu\delta\varphi_\mu^a \\
&= \left[-\frac{1}{2\kappa}r_{\beta\nu} + \frac{1}{2}(t_{\beta\nu} - d_\alpha t_{\beta\nu}^\alpha)\right]\delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + (\mathbf{f}_a - d_\alpha\mathbf{p}_a^\alpha)\delta\varphi^a \\
&\quad + d_\alpha\left(-\frac{1}{2\kappa}\mathbf{g}^{\beta\nu}\delta u_{\beta\nu}^\alpha + \frac{1}{2}t_{\beta\nu}^\alpha\delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + \mathbf{p}_a^\alpha\delta\varphi^a\right)
\end{aligned}$$

Lagrangiana puramente metrica del prim'ordine (Einstein):

$$\begin{aligned}
\mathbf{U}(j^1g, j^1\varphi) &= \mathbf{L}(j^2g, j^1\varphi) + \frac{1}{2\kappa}d_\alpha[\mathbf{g}^{\beta\nu}u_{\beta\nu}^\alpha(j^1g)] \\
&= \frac{1}{2\kappa}\mathbf{g}^{\beta\nu}[\gamma_{\sigma\alpha}^\alpha(j^1g)\gamma_{\beta\nu}^\sigma(j^1g) - \gamma_{\sigma\nu}^\alpha(j^1g)\gamma_{\beta\alpha}^\sigma(j^1g)] + \mathbf{V}(j^1g, j^1\varphi)
\end{aligned}$$

Variazione:

$$\begin{aligned}
\delta\mathbf{U}(j^1g, j^1\varphi) &= \delta\mathbf{L}(j^2g, j^1\varphi) + \frac{1}{2\kappa}d_\alpha [\mathbf{g}^{\beta\nu}\delta u_{\beta\nu}^\alpha + u_{\beta\nu}^\alpha\delta\mathbf{g}^{\beta\nu}] \\
&= \frac{1}{2\kappa}d_\alpha (u_{\beta\nu}^\alpha\delta\mathbf{g}^{\beta\nu}) - \frac{1}{2\kappa}r_{\beta\nu}\delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + \frac{1}{2\kappa} (V_{\beta\nu}\delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + V_{\beta\nu}^\alpha\delta\mathbf{g}_\alpha^{\beta\nu}) + \mathbf{f}_a\delta\varphi^a + \mathbf{p}_a^\mu\delta\varphi_\mu^a \\
&= \frac{1}{2\kappa} (d_\alpha u_{\beta\nu}^\alpha - r_{\beta\nu}) \delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + \frac{1}{2\kappa}u_{\beta\nu}^\alpha\delta\mathbf{g}_\alpha^{\beta\nu} + \frac{1}{2\kappa} (V_{\beta\nu}\delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + V_{\beta\nu}^\alpha\delta\mathbf{g}_\alpha^{\beta\nu}) + \mathbf{f}_a\delta\varphi^a + \mathbf{p}_a^\mu\delta\varphi_\mu^a \\
&= \frac{1}{2\kappa} (d_\alpha u_{\beta\nu}^\alpha - r_{\beta\nu} + V_{\beta\nu}) \delta\mathbf{g}^{\beta\nu} + \frac{1}{2\kappa} (u_{\beta\nu}^\alpha + V_{\beta\nu}^\alpha) \delta\mathbf{g}_\alpha^{\beta\nu} + \mathbf{f}_a\delta\varphi^a + \mathbf{p}_a^\mu\delta\varphi_\mu^a
\end{aligned}$$

Definizione momenti coniugati:

$$\begin{aligned}
U_{\beta\nu}^\alpha &= u_{\beta\nu}^\alpha + V_{\beta\nu}^\alpha \\
U_{\beta\nu} &= d_\alpha u_{\beta\nu}^\alpha - r_{\beta\nu} + V_{\beta\nu} \\
&= -(\gamma_{\sigma\alpha}^\alpha\gamma_{\beta\nu}^\sigma - \gamma_{\alpha\beta}^\sigma\gamma_{\sigma\nu}^\alpha) + V_{\beta\nu}
\end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
\Gamma_{\beta\mu}^\alpha &= U_{\beta\nu}^\alpha - \frac{1}{n-1} (\delta_\beta^\alpha U_\mu + \delta_\mu^\alpha U_\beta) \\
&= \gamma_{\beta\nu}^\alpha + V_{\beta\nu}^\alpha - \frac{1}{n-1} (\delta_\beta^\alpha V_\mu + \delta_\mu^\alpha V_\beta)
\end{aligned}$$

Trasformata di Legendre completa:

$$\begin{aligned}
\mathbf{U}^*(j^1g, j^1\varphi) &= \mathbf{U}(j^1g, j^1\varphi) - \frac{1}{2\kappa} (U_{\beta\nu} \mathfrak{g}^{\beta\nu} + U_{\beta\nu}^\alpha \mathfrak{g}_\alpha^{\beta\nu}) \\
&= \mathbf{U}(j^1g, j^1\varphi) - \frac{1}{2\kappa} [(d_\alpha u_{\beta\nu}^\alpha - r_{\beta\nu} + V_{\beta\nu}) \mathfrak{g}^{\beta\nu} + (u_{\beta\nu}^\alpha + V_{\beta\nu}^\alpha) \mathfrak{g}_\alpha^{\beta\nu}] \\
&= \mathbf{L}(j^2g, j^1\varphi) - \frac{1}{2\kappa} [(-r_{\beta\nu} + V_{\beta\nu}) \mathfrak{g}^{\beta\nu} + (V_{\beta\nu}^\alpha) \mathfrak{g}_\alpha^{\beta\nu}] \\
&= \mathbf{V}(j^1g, j^1\varphi) - \frac{1}{2\kappa} (V_{\beta\nu} \mathfrak{g}^{\beta\nu} + V_{\beta\nu}^\alpha \mathfrak{g}_\alpha^{\beta\nu}) \\
&= \mathbf{V}(j^1g, j^1\varphi) - \frac{1}{2\kappa} [(V_{\beta\nu} - d_\alpha V_{\beta\nu}^\alpha) \mathfrak{g}^{\beta\nu} + d_\alpha (V_{\beta\nu}^\alpha \mathfrak{g}^{\beta\nu})] \\
&= \mathbf{V}(j^1g, j^1\varphi) - \frac{1}{2\kappa} (V_{\beta\nu} - d_\alpha V_{\beta\nu}^\alpha + \nabla_\alpha V_{\beta\nu}^\alpha) \mathfrak{g}^{\beta\nu} \\
&\simeq \mathbf{L}(j^1\Gamma, j^1\varphi)
\end{aligned}$$

Tensore di Ricci simmetrizzato per la nuova connessione

$$\begin{aligned}
G_{\beta\nu} &= d_\alpha U_{\beta\nu}^\alpha + \Gamma_{\sigma\alpha}^\alpha \Gamma_{\beta\nu}^\sigma - \Gamma_{\sigma\nu}^\alpha \Gamma_{\beta\alpha}^\sigma \\
&= (d_\alpha U_{\beta\nu}^\alpha - U_{\beta\nu}) + U_{\beta\nu} + \Gamma_{\sigma\alpha}^\alpha \Gamma_{\beta\nu}^\sigma - \Gamma_{\sigma\nu}^\alpha \Gamma_{\beta\alpha}^\sigma \\
&\simeq U_{\beta\nu} + \Gamma_{\sigma\alpha}^\alpha \Gamma_{\beta\nu}^\sigma - \Gamma_{\sigma\nu}^\alpha \Gamma_{\beta\alpha}^\sigma \\
&= (d_\alpha u_{\beta\nu}^\alpha - r_{\beta\nu} + V_{\beta\nu}) + (r_{\beta\nu} - d_\alpha u_{\beta\nu}^\alpha + \nabla_\alpha V_{\beta\nu}^\alpha - d_\alpha V_{\beta\nu}^\alpha) + (N_\sigma N_{\beta\nu}^\sigma - N_{\sigma\nu}^\alpha N_{\alpha\beta}^\sigma) \\
&= (V_{\beta\nu} + \nabla_\alpha V_{\beta\nu}^\alpha - d_\alpha V_{\beta\nu}^\alpha) + \left(\frac{1}{n-1} V_\beta V_\nu - V_{\sigma\nu}^\alpha V_{\alpha\beta}^\sigma \right)
\end{aligned}$$

Lagrangiana materiale metrico–affine:

$$\begin{aligned}
\mathbf{W}(g, \Gamma, j^1\varphi) &= \mathbf{L}(j^1\Gamma, j^1\varphi) + \frac{1}{2\kappa} \mathbf{g}^{\beta\nu} G_{\beta\nu} \\
&= \mathbf{V}(j^1g, j^1\varphi) - \frac{1}{2\kappa} (V_{\beta\nu} - d_\alpha V_{\beta\nu}^\alpha + \nabla_\alpha V_{\beta\nu}^\alpha) \mathbf{g}^{\beta\nu} + \frac{1}{2\kappa} \mathbf{g}^{\beta\nu} G_{\beta\nu} \\
&= \mathbf{V}(j^1g, j^1\varphi) + \frac{1}{2\kappa} \mathbf{g}^{\beta\nu} \left(\frac{1}{n-1} V_\beta V_\nu - V_{\sigma\nu}^\alpha V_{\alpha\beta}^\sigma \right)
\end{aligned}$$

Variazione della lagrangiana materiale puramente–metrica covariante

$$\begin{aligned}
\delta\mathbf{V}(g^{\mu\nu}, \varphi^a, \nabla_\lambda\varphi^b) &= \frac{1}{2} \mathbf{t}_{\mu\nu} \delta g^{\mu\nu} + \mathbf{f}_a \delta\varphi^a + \mathbf{p}_a^\lambda \delta\nabla_\lambda\varphi^a \\
&= \frac{1}{2\kappa} \tilde{V}_{\mu\nu} \delta\mathbf{g}^{\mu\nu} + \mathbf{f}_a \delta\varphi^a + \mathbf{p}_a^\lambda \left(\nabla_\lambda\delta\varphi^a + Z^{a\beta}{}_\alpha \delta\gamma_{\beta\lambda}^\alpha \right) \\
&= \frac{1}{2\kappa} \tilde{V}_{\mu\nu} \delta\mathbf{g}^{\mu\nu} + \frac{1}{2} \left(Z^{a\beta}{}_\alpha \mathbf{p}_a^\mu + Z^{a\mu}{}_\alpha \mathbf{p}_a^\beta \right) \delta\gamma_{\beta\mu}^\alpha + \mathbf{f}_a \delta\varphi^a + \mathbf{p}_a^\lambda \nabla_\lambda\delta\varphi^a \\
&= \frac{1}{2\kappa} \tilde{V}_{\mu\nu} \delta\mathbf{g}^{\mu\nu} - \mathbf{a}^{\beta\mu}{}_\alpha \delta\gamma_{\beta\mu}^\alpha + \mathbf{f}_a \delta\varphi^a + \mathbf{p}_a^\lambda \nabla_\lambda\delta\varphi^a \\
&= \frac{1}{2\kappa} \tilde{V}_{\mu\nu} \delta\mathbf{g}^{\mu\nu} + \frac{1}{2} \mathbf{t}^\sigma{}_{\mu\nu} \nabla_\sigma\delta g^{\mu\nu} + \mathbf{f}_a \delta\varphi^a + \mathbf{p}_a^\lambda \nabla_\lambda\delta\varphi^a \\
&= \frac{1}{2\kappa} \left(\tilde{V}_{\mu\nu} \delta\mathbf{g}^{\mu\nu} + V_{\mu\nu}^\sigma \nabla_\sigma\delta\mathbf{g}^{\mu\nu} \right) + \mathbf{f}_a \delta\varphi^a + \mathbf{p}_a^\lambda \nabla_\lambda\delta\varphi^a \\
&= \frac{1}{2\kappa} \left[\left(\tilde{V}_{\mu\nu} - \nabla_\sigma V_{\mu\nu}^\sigma + d_\sigma V_{\mu\nu}^\sigma \right) \delta\mathbf{g}^{\mu\nu} + V_{\mu\nu}^\sigma \delta\mathbf{g}^{\mu\nu}{}_\sigma \right] + \mathbf{f}_a \delta\varphi^a + \mathbf{p}_a^\lambda \nabla_\lambda\delta\varphi^a
\end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
\kappa \mathbf{t}_{\mu\nu} \delta g^{\mu\nu} &= \tilde{V}_{\mu\nu} \delta \mathbf{g}^{\mu\nu} \\
&= \tilde{V}_{\mu\nu} \left(\sqrt{|g|} \delta g^{\mu\nu} + g^{\mu\nu} \delta \sqrt{|g|} \right) \\
&= \sqrt{|g|} \tilde{V}_{\mu\nu} \delta g^{\mu\nu} + \tilde{V}_{\mu\nu} g^{\mu\nu} \delta \sqrt{|g|} \\
&= \left(\tilde{V}_{\mu\nu} - \frac{1}{2} \tilde{V} g_{\mu\nu} \right) \sqrt{|g|} \delta g^{\mu\nu} \\
\kappa \mathbf{t}^{\sigma}_{\mu\nu} \nabla_{\sigma} \delta g^{\mu\nu} &= V^{\sigma}_{\mu\nu} \nabla_{\sigma} \delta \mathbf{g}^{\mu\nu} \\
&= \left(V^{\sigma}_{\mu\nu} - \frac{1}{2} V^{\sigma} g_{\mu\nu} \right) \sqrt{|g|} \nabla_{\sigma} \delta g^{\mu\nu} \\
\mathbf{L}(j^1\Gamma, j^1\varphi) &\simeq \mathbf{V}(\mathbf{g}^{\mu\nu}, \varphi^a, \nabla_{\lambda} \varphi^b) - \frac{1}{2\kappa} \tilde{V}_{\beta\nu} \mathbf{g}^{\beta\nu}
\end{aligned}$$

Riferimenti bibliografici

- [1] D. Hilbert: *Die Grundlagen der Physik*; Nachr. Ges. Wiss. Göttingen, Math. Phys. Kl. 395-40 (1915)
- [2] A. Einstein: *Zur allgemeinen Relativitätstheorie*; Sitz. Ber. Preuss. Akad. Wiss. **2**, 778 (1915).
- [3] A. Einstein: *HAMILTONsches Prinzip und allgemeine Relativitätstheorie*; Sitz. Ber. Preuss. Akad. Wiss. **2**, 1111 (1916).
- [4] A. Palatini: *Deduzione invariante delle equazioni gravitazionali dal principio di Hamilton*; Rend. Circ. Mat. Palermo **43**, 203 (1919).
- [5] W. Pauli: *Pauli Lectures on Physics Volume I: Electrodynamics*; Dover Publications, Inc. (1973).
- [6] J. L. Anderson: *Principles of Relativity Physics*; Academic Press (1967).
- [7] L. Landau, E. Lifchitz: *Physique Théorique, Tome II: Théorie des champs*; Éditions MIR (1970).
- [8] W. Szczyrba: *A Symplectic Structure on the Set of Einstein Metrics (A Canonical Formalism for General Relativity)*; Commun. Math. Phys. 51, 163–182 (1976).