

## Υπολογισμός των εξισώσεων του Einstein

Ν. Λυγερός

Έστω 
$$\delta \int R \sqrt{-g} d\Omega = \delta \int g^{ik} R_{ik} \sqrt{-g} d\Omega$$

$$\delta \int R \sqrt{-g} d\Omega = \int \left\{ R_{ik} \sqrt{-g} \delta g^{ik} + R_{ik} g^{ik} \delta \sqrt{-g} + g^{ik} \sqrt{-g} \delta R_{ik} \right\} d\Omega$$

Καθώς 
$$dg = g g^{ik} dg_{ik} = -g g_{ik} dg^{ik}$$

Έχουμε: 
$$\delta \sqrt{-g} = -\frac{1}{2\sqrt{-g}} \delta g = -\frac{1}{2} \sqrt{-g} g_{ik} \delta g^{ik}$$

Μέσω αντικατάστασης βρίσκουμε:

$$\delta \int R \sqrt{-g} d\Omega = \int \left( R_{ik} - \frac{1}{2} g_{ik} R \right) \delta g^{ik} \sqrt{-g} d\Omega + \int g^{ik} \delta R_{ik} \sqrt{-g} d\Omega$$

Ενώ  $\Gamma_{kl}^i$  δεν είναι τανυστές, οι μεταβολές  $\delta \Gamma_{kl}^i$  είναι, διότι ένα τυπικό γεωδαισιακό σύστημα συντεταγμένων. Σε αυτό το σημείο όλα τα  $\Gamma_{kl}^i = 0$

Με την εφαρμογή της σχέσης  $R_{m;l}^l = \frac{1}{2} \frac{\partial R}{\partial x^m}$  στο  $R_{ik}$  έχουμε

$$g^{ik} \delta R_{ik} = g^{ik} \left\{ \frac{\partial}{\partial x^l} \delta \Gamma_{ik}^l - \frac{\partial}{\partial x^k} \delta \Gamma_{il}^k \right\}$$

$$g^{ik} \delta R_{ik} = g^{ik} \frac{\partial}{\partial x^l} \delta \Gamma_{ik}^l - g^{il} \frac{\partial}{\partial x^l} \delta \Gamma_{ik}^k$$

$$g^{ik} \delta R_{ik} = \frac{\partial w^l}{\partial x^l} \text{ όπου } w^l = g^{ik} \delta \Gamma_{ik}^l - g^{il} \delta \Gamma_{ik}^k$$

Καθώς  $w^l$  είναι διάνυσμα, η σχέση έχει νόημα σε οποιοδήποτε σύστημα συντεταγμένων.

Έχουμε λοιπόν: 
$$g^{ik} \delta R_{ik} = \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\partial}{\partial x^l} (\sqrt{-g} w^l)$$

Κατά συνέπεια: 
$$\int g^{ik} \delta R_{ik} \sqrt{-g} d\Omega = \int \frac{\partial (\sqrt{-g} w^l)}{\partial x^l} d\Omega$$

Μέσω του θεωρήματος του Gauss και της ολοκλήρωσης μπορούμε να μηδενίσουμε αυτό το στοιχείο.

Έτσι η μεταβολή της βαρυτικής δράσης είναι:

$$\delta S_g = -\frac{c^3}{16\pi k} \int \left( R_{ik} - \frac{1}{2} g_{ik} R \right) \delta g^{ik} \sqrt{-g} d\Omega$$

$$\text{Καθώς } \frac{1}{2} \sqrt{-g} T_{ik} = \frac{\partial \sqrt{-g}}{\partial g^{ik}} \Lambda = - \frac{\partial}{\partial x^j} \frac{\partial \sqrt{-g} \Lambda}{\partial \frac{\partial g^{ik}}{\partial x^j}}$$

$$\text{και } \delta S = - \frac{1}{2c} \int T^{ik} \delta g_{ik} \sqrt{-g} d\Omega$$

$$\text{η μεταβολή της δράσης της μάζας είναι: } \delta S_m = \frac{1}{2c} \int T_{ik} \delta g^{ik} \sqrt{-g} d\Omega$$

$$\text{Μέσω της αρχής της ελάχιστης δράσης } \delta S_m + \delta S_g = 0$$

Υπολογίζουμε το εξής:

$$- \frac{c^3}{16\pi k} \int \left( R_{ik} - \frac{1}{2} g_{ik} R - \frac{8\pi k}{c^4} T_{ik} \right) \delta g^{ik} \sqrt{-g} d\Omega = 0$$

$$\text{Άρα } R_{ik} = - \frac{1}{2} g_{ik} R = \frac{8\pi k}{c^4} T_{ik}$$

οι οποίες είναι οι εξισώσεις του Einstein.