



Espalhamento Compton gravitacional



L. A. S. Evangelista*, A. F. Santos*

*Instituto de Física, Universidade Federal de Mato Grosso

Introdução

O Gravitoeletromagnetismo (GEM) é uma das áreas da física teórica que busca descrever a gravitação através de um formalismo similar ao eletromagnetismo. A mesma permite escrever as equações de campo gravitacional de forma análoga às equações de Maxwell [1]. Além disso, podemos utilizar a GEM para descrever interações envolvendo o gráviton com outras partículas, tais como os férmions e fótons, em processos físicos como o espalhamento Compton, por exemplo. Neste trabalho, apresentamos a GEM a partir da decomposição do tensor de Weyl nas componentes gravitoelétrica e gravitomagnética, pois existe uma formulação lagrangiana bem construída [1]. Tal formalismo nos permite construir um potencial tensor $A^{\mu\nu}$ que irá conter todas as informações do campo gravitacional. Este tensor é de extrema importância, pois a descrição do campo surge naturalmente com a construção da teoria. Com isso em mente, vamos começar primeiro com a construção da lagrangiana para a GEM.

Descrição do campo gravitoeletromagnético

Considerando o tensor de Weyl

$$C_{\alpha\beta\mu\nu;}^{\ \ \nu} = 4\pi G(-T_{\mu\beta;\alpha} + T_{\mu\alpha;\beta} + \frac{1}{3}T_{,\alpha}g_{\mu\beta} - \frac{1}{3}T_{,\beta}g_{\mu\alpha}),$$

onde $T_{\mu\nu}$ é o tensor energia-momento e T o seu traço, podemos decompor o mesmo em dois tensores simétricos sem traço: o tensor gravitoelétrico, $\mathbf{E}_{ij} = -C_{0i0j}$, e o tensor gravitomagnético, $\mathbf{B}_{ij} = \frac{1}{2} \epsilon_{ikl} C_{0j}^{kl}$, onde i, j, k, ... =1, 2, 3[2].

Com essas informações equações tipo-Maxwell para a GEM em espaço-tempo plano para sistemas com fonte [3] são escritas como

$$\partial^{i} \mathbf{E}^{ij} = 4\pi G \rho^{j}, \tag{1}$$

$$\partial^{i}\mathbf{B}^{ij}=0,$$
 (2)

$$\varepsilon^{\langle ikl} \partial^k \mathbf{B}^{lj\rangle} - \frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{E}^{lj}}{\partial t} = \frac{4\pi G}{c} \mathbf{J}^{ij}, \tag{3}$$

$$\varepsilon^{\langle ikl} \partial^{k} \mathbf{B}^{lj \rangle} - \frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{E}^{ij}}{\partial t} = \frac{4\pi G}{c} \mathbf{J}^{ij}, \qquad (3)$$
$$\varepsilon^{\langle ikl} \partial^{k} \mathbf{E}^{lj \rangle} + \frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{B}^{ij}}{\partial t} = 0, \qquad (4)$$

onde os campos \mathbf{E}^{ij} e \mathbf{B}^{ij} são ambos tensores simétricos sem traço de segunda ordem. Note que há um paralelo com as equações de Maxwell do eletromagnetismo.

Os campos \mathbf{E}^{ij} e \mathbf{B}^{ij} são representados em termos de um tensor simétrico de segunda ordem A com componentes A^{ij} , onde i, j = 1, 2, 3. Além disso, o campo gravitoelétrico E, por definição, é escrito também em termos de um vetor φ , onde $grad\varphi = \partial^i \varphi^j$. Com isso em mente, é possível definir os campos E e B da GEM como

$$\mathbf{E} = -\operatorname{grad} \varphi - \frac{1}{c} \frac{\partial \tilde{A}}{\partial t}$$

$$\mathbf{B} = \operatorname{curl} \tilde{A}, \qquad (5)$$

com as seguintes condições para o vetor ϕ e o tensor de segunda ordem A:

$$\operatorname{curl} \varphi = 0 \quad \operatorname{div} \tilde{A} = 0.$$

Neste contexto, análogo ao eletromagnetismo, grad ϕ e

A são definidos, respectivamente, como

$$\operatorname{grad} \varphi = \begin{pmatrix} \partial^{1} \varphi^{1} & \partial^{1} \varphi^{2} & \partial^{1} \varphi^{3} \\ \partial^{1} \varphi^{2} & \partial^{2} \varphi^{2} & \partial^{2} \varphi^{3} \\ \partial^{1} \varphi^{3} & \partial^{2} \varphi^{3} & \partial^{3} \varphi^{3} \end{pmatrix},$$

$$\tilde{A} = \begin{pmatrix} A^{11} & A^{12} & A^{13} \\ A^{12} & A^{22} & A^{23} \\ A^{13} & A^{23} & A^{33} \end{pmatrix}.$$

Assim, podemos definir um tensor de terceira ordem, chamado de tensor gravitoeletromagnético ${f F}$, escrevendo-o como

$$\mathbf{F}^{\mu\nu\alpha} = \partial^{\mu}A^{\nu\alpha} - \partial^{\nu}A^{\mu\alpha}, \tag{6}$$

onde $\mu, \nu, \alpha = 0, 1, 2, 3$. Além disso, é possível escrever os elementos do tensor simétrico $A^{\mu\nu}$ como

$$A = \begin{pmatrix} A^{00} & A^{01} & A^{02} & A^{03} \\ A^{10} & A^{11} & A^{12} & A^{13} \\ A^{20} & A^{21} & A^{22} & A^{23} \\ A^{30} & A^{31} & A^{32} & A^{33} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \varphi^{0} & \varphi^{1} & \varphi^{2} & \varphi^{3} \\ \varphi^{1} & A^{11} & A^{12} & A^{13} \\ \varphi^{2} & A^{21} & A^{22} & A^{23} \\ \varphi^{3} & A^{31} & A^{32} & A^{33} \end{pmatrix}.$$

Aqui o potencial tensor $A^{\mu\nu}$ está conectado diretamente com a descrição do campo gravitacional no espaço-tempo plano, tornando sua definição crucial para a teoria da GEM. Com base nas propriedades do tensor ${\bf F}^{\mu\nu\alpha}$, podemos definir o tensor gravitoeletromagnético dual G

$$\mathbf{G}^{\mu
ulpha}=rac{1}{2}\epsilon^{\mu
u\gamma\sigma}\eta^{lphaeta}\mathbf{F}_{\gamma\sigmaeta}.$$

Assim, podemos reescrever as eqs. tipo-Maxwell (1)-(4) na forma covariante,

$$\partial_{\mu} \mathbf{F}^{\mu\nu\alpha} = -\frac{4\pi G}{c} \mathcal{J}^{\nu\alpha}$$

$$\partial_{\mu} \mathbf{G}^{\mu\langle\nu\alpha\rangle} = 0,$$
(7)

onde $\mathcal{J}^{\nu\alpha}$ é um tensor de segunda ordem que vai depender da densidade de massa $c\rho^i$ e da densidade de corrente de massa J^{ij} . Logo, a lagrangiana da GEM pode ser escrita como

$$\mathcal{L}_{\text{GEM}} = -\frac{1}{16\pi} \mathbf{F}_{\mu\nu\alpha} \mathbf{F}^{\mu\nu\alpha} - G \mathcal{J}^{\nu\alpha} A_{\nu\alpha}, \qquad (8)$$

onde G é a constante gravitacional. A partir daqui, podemos utilizar a combinação da lagrangiana da GEM com a lagrangiana de Dirac para descrever o espalhamento Compton gravitacional.

Espalhamento Compton Gravitacional

Para este tópico, vamos mostrar como se dá o espalhamento Compton gravitacional. O mesmo consiste numa interação $g+f \rightarrow g+f$, ou seja, interações envolvendo o gráviton e férmion. O diagrama de Feynman para o espalhamento Compton gravitacional pode ser visto a seguir na figura 1, com os devidos propagadores e fatores de vértice utilizados [4],

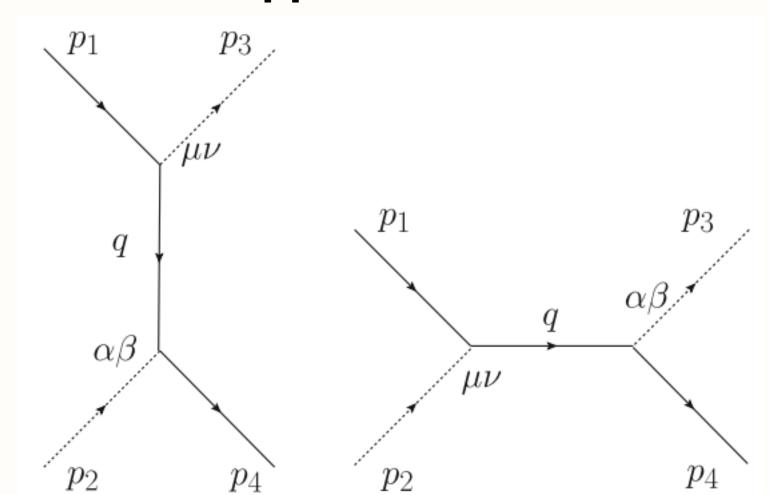


Figura 1: Diagrama de Feynman para o espalhamento Compton gravitacional

A partir do espalhamento Compton gravitacional é possível calcular a amplitude de transição ${\mathcal M}$ para esse sistema, obtendo informações acerca das probabilidades envolvidas no processo. O módulo da amplitude de transição nos fornece a probabilidade de uma certa interação ocorrer. Consequentemente, a partir de \mathcal{M} , podemos encontrar a seção de choque σ do espalhamento, que nos diz qual região é a mais provável de ocorrer uma dada interação. O cálculo da seção de choque é de extrema importância pois a mesma pode descrever interações entre as partículas fundamentais, nos mostrando como ocorre a troca de energia, momento e outras propriedades ao longo da interação. Dito isso, a amplitude de transição total para o espalhamento Compton gravitacional será dada por

$$\mathcal{M} = \mathcal{M}_1 + \mathcal{M}_2$$

onde ambos os termos são descritos como

$$\mathcal{M}_{1} = \frac{\hbar^{2}c^{2}\kappa^{2}}{16[(p_{1} - p_{3})^{2} - m^{2}c^{2}]} [\bar{u}_{4}(2p_{4} - p_{2}) \\ \cdot \quad \varepsilon_{2}^{g} \cancel{\cancel{\epsilon}}_{2}^{g}](\cancel{p}_{1} - \cancel{p}_{3} + mc) \times [\cancel{\cancel{\epsilon}}_{3}^{*g} \varepsilon_{3}^{*g} \cdot (2p_{1} - p_{3})u_{1}]$$

$$\mathcal{M}_{2} = \frac{\hbar^{2}c^{2}\kappa^{2}}{16[(p_{1} + p_{2})^{2} - m^{2}c^{2}]} [\bar{u}_{4}(2p_{4} - p_{3}) \\ \cdot \quad \epsilon_{3}^{g} \not \epsilon_{3}^{g}] (\not p_{1} + \not p_{2} + mc) \times [\not \epsilon_{2}^{*g} \epsilon_{2}^{*g} \cdot (2p_{1} + p_{2})u_{1}].$$

Para nosso projeto, queremos realizar o cálculo da seção de choque σ , pois, como dito anteriormente, a mesma nos da informações acerca das probabilidades de interação. Dito isso, a amplitude de transição será de grande importância para o cálculo dessa medida.

Conclusão

A GEM se mostra uma boa teoria para se estudar interação entre grávitons e outras partículas, tais como férmions e fótons. Além disso, a formulação do tensor $A^{\mu\nu}$ é de extrema importância para a teoria, pois o mesmo contém todas as informações acerca dos campos gravito-elétrico e gravito-magnético. Vimos também que todo o formalismo apresentado segue uma ideia similar ao eletromagnetismo, com diferença que agora descrevemos o gráviton, que possui spin 2. Por fim, como motivação para trabalhos futuros, queremos estudar o espalhamento Compton gravitacional com temperatura finita e quebra de simetria de Lorentz, pois assim, teremos uma descrição mais próximas de situações reais.

Agradecimentos

Agradeço ao meu orientador, a UFMT e a CAPES pelo suporte financeiro.

Referências

- [1] J. Ramos, M. de Montigny, and F. C. Khanna, "On a lagrangian formulation of gravitoelectromagnetism," General Relativity and Gravitation, vol. 42, no. 10, pp. 2403-2420, 2010.
- [2] A. Danehkar, "On the significance of the weyl curvature in a relativistic cosmological model," Modern Physics Letters A, vol. 24, no. 38, pp. 3113-3127, 2009.
- [3] J. Ramos, "Differential operators in terms of clebsch-gordon (cg) coefficients and the wave equation of massless tensor fields," General Relativity and Gravitation, vol. 38, pp. 773–783, 2006.
- [4] S.-Y. Choi, J. Shim, and H. S. Song, "Factorization and polarization in linearized gravity," Physical Review D, vol. 51, no. 6, p. 2751, 1995.