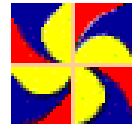




CURIOSIDADES DA FÍSICA

José Maria Filardo Bassalo

www.bassalo.com.br



Detecção das Ondas Gravitacionais – Parte 1: Histórico das Ondas Gravitacionais.

Em 11 de fevereiro de 2016, por ocasião de uma Conferência realizada na *National Science Foundation* (NSF), em Washington, D.C., o físico norte-americano David Reitze (n.1961), Diretor Executivo do *Laser Interferometer Gravitational-Wave Observatory* (LIGO) anunciou que haviam sido observadas **Ondas Gravitacionais** (OG) geradas na fusão de um binário de **Buracos-Negros** (BN) a uma distância de $\approx 1,2 \times 10^{25}$ m da Terra, evento esse conhecido como GW (*Gravitational-Wave*)150914. O tema desse assunto será dividido em três partes, constituída de: 1) Histórico das Ondas Gravitacionais; 2) Histórico dos Buracos Negros; e 3) Detecção das OG. [Este tema será desenvolvido tendo como base o seguinte texto: José Maria Filardo. Bassalo e Mauro Sérgio Dorsa Cattani, **Detecção de Ondas Gravitacionais** (*Instituto de Física da Universidade de São Paulo, IF 1693*, 07/04/2016)].

Vejamos como aconteceram as OG. Em dezembro de 1915 (*Sitzungsberichte Preussische Akademie der Wissenschaften* **2**, p. 778; 799; 831; 844), o físico germano-suíço-norte-americano Albert Einstein (1879-1955; PNF, 1921), formulou a hoje famosa **Teoria da Relatividade Geral** (TRG), traduzida pela também hoje célebre **Equação de Einstein** (EE):

$$R_{\mu\nu} - (1/2) g_{\mu\nu} R = - K T_{\mu\nu},$$

onde $R_{\mu\nu}$ é o **tensor geométrico de Ricci** ($R_{\mu\nu}$), $R = g^{\mu\nu} R_{\mu\nu}$, $g_{\mu\nu} = g^{\mu\nu}$ é o **tensor métrico riemanniano**, $K = 8\pi G/c^4$ é a **constante gravitacional de Einstein**, sendo G é a **constante de gravitação universal de Newton-Cavendish** e c é a **velocidade da luz no vácuo**, e $T_{\mu\nu}$ é o **tensor energia-matéria**. Note-se que Einstein chegou à TRG aplicando a Teoria da Gravitação Newtoniana (TGN) ao problema da atração gravitacional entre corpos, chegando à conclusão de que essa atração não era devida a uma força que agia a distância, como afirmavam os newtonianos, e sim dada

pela curvatura do espaço-tempo riemanniano ($R_{\mu\nu}$), provocado pela presença de $T_{\mu\nu}$. Desse modo, quando um corpo “cai” em qualquer planeta (Terra, por exemplo), ele não é puxado pela “força de atração gravitacional do planeta” e sim, ele se desloca na curva do espaço-tempo produzida pela presença da massa planetária, isto é, ele se movimenta na **geodésica** de $g_{\mu\nu}$ ($= g^{\mu\nu}$) induzida por essa massa.

No começo de 1916 (*Sitzungsberichte Preussische Akademie der Wissenschaften* **1**, p. 189), o astrônomo alemão Karl Schwarzschild (1873-1916) encontrou uma solução [conhecida como a **Métrica de Schwarzschild** (MS) para a EE e definida pela expressão:

$$ds^2 = (1 - 2mG/R) c^2 dt^2 - [1/(1 - 2mG/R)] dr^2 - r^2 (d\theta^2 - \sin^2\theta d\phi^2),$$

onde m é a massa de uma partícula puntiforme colocada em um campo gravitacional isotrópico e estático, G é a **constante gravitacional**, e (r, θ, ϕ) representam as coordenadas esféricas. Por essa expressão vê-se, claramente, que quando $R = 2 m G$, há uma singularidade de ds , isto é: $ds \rightarrow \infty$. Esse valor ficou conhecido como o **Raio de Schwarzschild** (R_{Sch}) o que corresponde a conhecida **Singularidade de Schwarzschild** (SS).

Ainda em 1916 (*Sitzungsberichte Preussische Akademie der Wissenschaften* **1**, p. 423; 688), Einstein obteve uma solução aproximada da EE, ao considerar campos gravitacionais fracos e, como resultado dessa consideração, concluiu pela existência de ondas gravitacionais. Ainda nesses trabalhos, Einstein tentou calcular a **radiação gravitacional** (RG) (de comprimento de onda λ) emitida por um sistema mecânico isolado excitado (sendo \bar{v} a velocidade média de suas partículas internas), com dimensões lineares r ($r \ll \lambda$), e no regime não-relativista ($\bar{v} \ll c$). Observe-se que, em 1917 (*Königlich Gesellschaft der Wissenschaften zu Göttingen Nachrichten, Mathematisch-Physikalische Klasse* **1**, p. 53), o matemático alemão David Hilbert (1862-1943) estudou as **ondas gravitacionais** (OG) decorrentes da solução da EE. Em 1918 (*Sitzungsberichte Preussische Akademie der Wissenschaften* **1**, p. 154), Einstein voltou a calcular a RG, ocasião em que corrigiu um erro que havia

cometido no artigo de 1916 sobre o mesmo tema, e apresentou sua célebre fórmula da RG decorrente da perda de energia mecânica. Em notação atual, essa *Fórmula do Quadrupolo de Einstein* (FQE) é dada por:

$$\frac{dE}{dt} = \frac{G}{5c^2} \left(\sum_{i,j=1,2,3} \frac{d^3 Q_{ij}}{dt^3} \right)^2,$$

onde $Q_{ij} = \int \rho [x_i x_j - (1/3) \delta_{ij} r^2] \times d^3 x$ é o **momento de quadrupolo**, ρ é a **densidade da fonte gravitacional**, δ_{ij} é o **tensor de Kronecker**, $r^2 = x^2 + y^2 + z^2$ e $d^3 x = dx dy dz$ (lembrar que: $x_1 = x$, $x_2 = y$, $x_3 = z$). Destaque-se que, em 1923 (*Proceedings of the Royal Society of London* **A102**, p. 268), o astrônomo inglês Sir Arthur Stanley Eddington (1882-1944) realizou um estudo teórico da propagação das **ondas gravitacionais einsteinianas** (OGE). Em 1935 (*Annals of Mathematics* **36**, p. 657; **37**, p. 429), o físico inglês Paul Adrien Maurice Dirac (1902-1984; PNF, 1933) estudou a quantização das OGE, denominadas por ele de **grávitons**, confirmando esse nome que já havia sido provavelmente proposto, em 1934 (*Pod Znamenem Marxisma* **6**, p. 147), pelos físicos russos Dmitri Ivanovich Blokhintsev (1908-1979) e F. M. Gal'perin. Logo depois, em 1936 (*Physical Review* **49**, p. 404; *Science* **84**, p. 506), Einstein analisou a possibilidade do desvio da luz devido à ação do campo gravitacional de uma estrela. Esse efeito ficou então conhecido como **lente gravitacional** (LG). Em 1937 (*Journal of the Franklin Institute* **223**, p. 43), Einstein e o físico norte-americano Nathan Rosen (1909-1955) estudaram as **ondas gravitacionais cilíndricas** como solução da EE, de 1915. É oportuno notar que, em 1941, os físicos russos Lev Davidovich Landau (1908-1968; PNF, 1962) e Evgeny Mikhailovich Lifshitz (1915-1985) publicaram o livro intitulado **Teoriya Poly** (Nauka, Moscow) no qual mostraram que as auto-interações gravitacionais estão incluídas na FQE. O mesmo foi mostrado pelo também físico russo Vladimir Alexandrovich Fock (1898-1974) no livro **Teoriya Prostranstva Vremeni i Tyagoteniya** (Fizmatgiz, Moscow), publicado em 1955.

Por sua vez, em 1957 (*Nature* **179**, p. 1072), o astrofísico austro-inglês Sir Hermann Bondi (1919-2005) encontrou uma solução de **ondas gravitacionais planas** na EE. Ainda em 1957 (*Reviews of Modern Physics* **29**, p. 509), os físicos norte-americanos John Archibald Wheeler

(1911-2008) e Joseph Weber (1919-2000) analisaram as **ondas gravitacionais cilíndricas de Einstein-Rosen**. Em 1958 (*Comptes Rendus de l'Académie de Sciences de Paris* **247**, p. 1094), L. Bel investigou a RG. Ainda em 1958, G. Gaposchkin (*Handbuch der Physik* **50**, p. 225) e o astrônomo holandês Peter van de Kamp (1902-1995) (*Annals of Physics-NY* **50**, p. 187), investigaram as RG de estrelas binárias eclipsantes e típicas, respectivamente. As soluções de ondas planas exatas das OG foram encontradas, em 1959 (*Proceedings of the Royal Society of London* **A251**, p. 519), por Bondi, Felix A. E. Pirani e I. Robinson. Em trabalhos independentes realizados também em 1959, os físicos norte-americanos R. L. Arnowitt e Stanley Deser (n.1931) (*Physical Review* **113**, p. 745) e Dirac (*Physical Review* **114**, p. 924) desenvolveram um formalismo hamiltoniano não-covariante da gravitação para calcular amplitudes de transição da RG. Como Dirac, em 1958 (*Proceedings of the Royal Society of London* **A246**, p. 333), havia iniciado esse formalismo [completado em 1959 (*Physical Review* **114**, p. 924)], ele passou a ser conhecido como **Universo de Dirac**.

A ideia de construir um equipamento para medir as OG foi apresentada por Weber, em 1960 (*Physical Review* **117**, p. 307), constituído de grandes cilindros de alumínio (Al). Em 1961 e 1962 (*Proceedings of the Royal Society of London* **A264**, p. 309; **A270**, p. 103), R. K. Sachs estudou as OG no espaço-tempo plano assintótico. Também, em 1962 (*Proceedings of the Royal Society of London* **A269**, p. 21), Bondi, M. G. J. van der Burg e A. W. K. Metzner estudaram as OG de sistemas isolados com simetria axial. Em 1963, os físicos norte-americanos Julian Seymour Schwinger (1918-1994; PNF, 1965) (*Physical Review* **130**, p. 1253) e Richard Philips Feynman (1918-1988; PNF, 1965) (*Acta Physica Polonica* **24**, p. 697) usaram a Teoria de Campos para quantizar o campo gravitacional (**gráviton**). Por sua vez, as LG foram estudadas pelo astrofísico norueguês Sjur Refsdal (1935-2009), em 1964 (*Monthly Notices of the Royal Society of London* **128**, p. 295). Ainda em 1964 (*Physics Letters* **9**, p. 357; *Physical Review* **B135**, p. 1049; **B140**, p. 516), o físico norte-americano Steven Weinberg (n.1933; PNF, 1979) estudou a probabilidade de emissão de OG usando a Mecânica Quântica. Em 1965 (*Uspekhi Fizika Nauk* **86**, p. 433), o físico russo V. S. Braginsky discutiu como detectar as

OG. Em 1966 (*Physics Review Letters* **17**, p. 1228), em 1967 (*Physics Review Letters* **18**, p. 498) e em 1968 (*Physics Review Letters* **20**, p. 1307), Weber voltou a descrever a construção de grandes cilindros de Al para detectar as OG.

Nesta oportunidade, é interessante destacar que a OG só foi passível de ser detectada com a descoberta dos **pulsars**. Vejamos como ocorreu essa descoberta. Em agosto de 1967, a astrônoma irlandesa Susan Jocelyn Bell Burnell (n.1943), então estudante do radioastrônomo inglês Antony Hewish (n.1924; PNF, 1974), encontrou objetos celestes, na *nebulosa de Caranguejo*, que emitiam vibrações regulares de ondas de rádio. Ao comunicar essa descoberta a Hewish, os dois então pensaram que haviam realizado contato com uma civilização extraterrestre, razão pela qual deram o nome de *Little Green Men* (LGM1) (“Pequenos Homens Verdes”). No entanto, a análise mais detalhada dessa observação levou Hewish e sua equipe (Burnell, J. H. D. Pilkington, Paul F. Scott e R. A. Collins) a anunciar, em 1968 (*Nature* **217**, p. 709), a descoberta de uma estrela da ordem da massa solar e de raio da ordem de 10 km, e que gira em torno de si com um período de $\approx 1,337$ s. Note-se que essa estrela recebeu o nome de CP 1919, onde CP significa **Cambridge Pulsar** e 1919 indica sua posição nos céus. Denote-se que, em 1968 (*Physics Review Letters* **21**, p. 395), Weber discutiu a possibilidade de o **pulsar** NP 0532, na *nebulosa de Caranguejo*, ser um emissor de OG. Em 1969 (*Physical Review Letters* **22**, p. 1320) e em 1970 (*Physics Review Letters* **24**, p. 276; **25**, p. 180), ele anunciou que havia encontrado evidências experimentais da RG, pois observou a coincidência de pulsos dessa radiação em cilindros de Al colocados a uma distância de 1.000 km, entre o *College Park*, em Maryland, e o *Argonne National Laboratory*, em Illinois.

Em 1972, o físico brasileiro Jayme Tiomno (1920-2011), em parceria com os astrofísicos, o norte-americano Marc Davis (n.1947) e o italiano Remo Ruffini (n.1943) (*Physical Review D* **12**, p. 2932) e com Ruffini e o astrofísico indiano C. V. Vishveshwara (*Nuovo Cimento Letters* **3**, p. 211) realizaram trabalhos sobre, respectivamente, a **radiação gravitacional** (RG) e a **radiação eletromagnética** de corpos caindo nas proximidades de uma SS.

Em dezembro de 1973, o astrofísico norte-americano Russell Alan Hulse (n.1950; PNF, 1993) foi trabalhar no *Arecibo Radio Telescope*, em Porto Rico, operado pela Cornell University, na frequência de 430 MHz, no qual havia registros de cerca de 100 **pulsares** até então conhecidos. Seu objetivo era o de preparar sua Tese de Doutorado sob a orientação do astrofísico norte-americano Joseph Hooton Taylor Junior (n.1941; PNF, 1993) que ensinava na *University of Massachusetts*, especialista em **pulsares**, pois, em 1972 (*Nature-Physical Science* **240**, p. 74), juntamente com Richard N. Manchester e G. R. Huguenin desenvolvera um algoritmo de dispersão-compensação para estudar 22 **pulsares**. Entre dezembro de 1973 e janeiro de 1975, Hulse descobriu 40 novos **pulsares**. Contudo, um deles, observado no dia 02 de julho de 1974, na constelação de *Águia*, não se enquadrava na crença geral de que esses objetos celestes eram estrelas de nêutrons *solitárias* e girantes. Esse **pulsar**, denominado de PSR 1913 + 16, onde PSR significa **pulsar** e o número é a sua posição no céu, apresentava um período de 0,05903 s. Contudo, no dia 25 de agosto de 1974, Hulse tentou obter um período mais acurado para esse **pulsar**. Depois de realizar um ajuste do **efeito Doppler** (1842)-**Fizeau** (1848) devido ao movimento da Terra, Hulse encontrou uma diferença de 27 μ s (1μ s = 10^{-6} s) em suas medidas. Em princípio, pensou tratar-se de uma falha em seu programa de computador, o ZBTREE. Reescreveu-o e voltou a observar o PSR 1913 + 16, entre 01 e 02 de setembro de 1974. Novamente encontrou uma variação do período com o tempo, variação essa que permaneceu nas observações subsequentes. Então, no dia 18 de setembro de 1974, escreveu uma carta para Taylor, que se encontrava em Amherst, dizendo-lhe que o PSR 1913 + 16 era um **pulsar-binário**, com período \sim 8 horas. Desse modo, Hulse e Taylor, em Arecibo, começaram a realizar uma análise desse objeto celeste usando as **leis de Kepler**, encontrando os seguintes dados: **velocidade orbital** \sim 300 km/s, tamanho da órbita da ordem do raio do Sol (R_S) ($= 6,96 \times 10^8$ m), massas do sistema binário da ordem da massa solar ($m_S = 1,99 \times 10^{30}$ kg), e período de 7 h 45 min. Essa descoberta foi anunciada em 1974 (*Astrophysical Journal Letters* **191**, p. L59) e em 1975 (*Astrophysical Journal* **195**, p. L51; *Astrophysical Journal Letters* **201**, p.

L55). Registre-se que Hulse deixou de trabalhar com **pulsares**, a partir de 1977.

Registre-se que foi no artigo citado acima que Hulse e Taylor afirmaram que esse objeto celeste poderia servir para testar as OG, pois qualquer sistema que radiasse esse tipo de onda perderia energia. Assim, em virtude dessa perda de energia, as estrelas do **pulsar-binário** se aproximariam uma da outra e, em consequência, haveria uma diferença em seu período orbital. Considerando essa possibilidade, Taylor e colaboradores passaram a verificar se havia essa diferença no período do PSR 1913 + 16. O primeiro resultado dessa variação foi anunciado, em 1979 (*Nature* **277**, p. 437), por Taylor, Lee A. Fowler e Peter M. McCulloch. Mais tarde, em 1982 (*Astrophysical Journal* **253**, p. 908), Taylor e Joel M. Weisberg apresentaram o seguinte resultado: $(2,40 \pm 0,09) \times 10^{-12}$ s/s, sendo o valor teórico einsteniano de: $(2,403 \pm 0,02) \times 10^{-12}$ s/s. Esse resultado levou Taylor a fazer o seguinte comentário: - *Portanto, 66 anos depois de Einstein prever as ondas gravitacionais, um experimento foi realizado e que apresenta clara evidência de sua existência.* Essa concordância entre experiência e teoria foi confirmada por Taylor em 1992 (*Philosophical Transactions of the Royal Society of London* **341**, p. 117). Observe-se que antes, em 1991, Taylor [*Proceedings of the Institute of Electrical and Electronic Engineers (IEEE)* **79**, p. 1054] mostrou que os **pulsares milissegundos** [períodos entre 1 e 10 ms ($1 \text{ ms} = 10^{-3} \text{ s}$)] descobertos e estudados por ele são os relógios naturais mais estáveis do Universo, e que Taylor e Thibault Damour (*Astrophysical Journal* **366**, p. 501) investigaram a mudança do período orbital do PSR 1913 + 16. É interessante registrar que, em 1992 (*Nature* **355**, p. 145), Alexander Wolszczan (n.1942) e Dale A. Frail (n.1961) anunciaram a descoberta de um sistema de dois planetas, três vezes mais massivos do que a Terra, girando em torno do **pulsar milissegundo** PSR 1257 + 12. Note-se que Wolszczan, em 1994 (*Science* **264**, p. 538), anunciou a existência de um terceiro planeta girando em torno desse PSR 1257 + 12, com um período de 25, 34 dias.

Em 1992 (*Science* **256**, p. 325), A. Abramovici, W. E. Althouse, Ronald (“Ron”) W. P. Drever (n.1931), Y. Gursel, S. Kawamura, F. J. Raab,

D. Shoemaker, L. Sievers, R. E. Spero, Kip Stephen Thorne (n.1940), Rochus E. (“Robbie”) Vogt, Rainer (“Rai”) Weiss (n.1932), S. E. Whitcomb e M. E. Zucker apresentaram o projeto *Laser Interferometer Gravitational-Wave Observatory* (LIGO) (“Observatório de Ondas Gravitacionais por Interferômetro Laser”) cujo objetivo fundamental era o de observar as OG de origem cósmica. [É interessante registrar que a concepção inicial do LIGO foi apresentada por Weiss, em 1968, no *Massachusetts Institute of Technology* (MIT) e imediatamente aceita por muitos físicos, dentre eles: Drever, Thorne e Vogt]. Ele foi construído em 1999 e opera com dois observatórios (em forma de L, com 4 km de comprimento de lado) para detectar as OG: o *Hanford Observatory*, do *Hanford Nuclear Reservation*, próximo de Richland, Washington, e o *Livingston Observatory*, em Livingston, Louisiana, separados por 3.002 km, que corresponde a 10 ms na chegada das OG, uma vez que esta viaja, teoricamente, com a velocidade da luz no vácuo ($c = 300.000 \text{ km/s}$). Observe-se que o LIGO, que é composto de interferômetros do **Tipo Michelson-Morley** (1887) e com **Cavidades Fabry-Pérot** (1898), começou a operar em 23 de agosto de 2002, mas somente foi finalizado em 2010 por falta de investidores..

Em 1994 (*Monthly Notices of the Royal Astronomical Society* **271**, p. L31), os físicos, os brasileiros José Carlos Nogueira Araújo (n.1968), José Antônio de Freitas Pacheco (n.1942) e Mauro Sérgio Dorsa Cattani (n.1942), e o argentino Jorge Emiliano Horvath (n.1959) analisaram as OG emitidas por **pulsares cambaleantes** (“wobbling pulsars”).

Em 2000 [*Physical Review* **D63**, article number (a.n.) 023007], o físico norte-americano Ezra Ted Newman (n.1929), Simonetta Frittelli e Thomas P. Kling estudaram a distorção da imagem de objetos ópticos em uma **lente gravitacional** não perturbativa.

Em 2001 (*The Astrophysical Journal* **556**, p. L1), o físico russo-norte-americano Sergei Kopeikin (n.1956) apresentou a ideia de usar o planeta Júpiter como uma **lente gravitacional** para interagir com a luz (onda eletromagnética) emitida pelo **quasar** (J0842+1835) que se alinharia com aquele planeta e a Terra em 08 de setembro de 2002, às 16h30min GTM (“Greenwich Mean Time”). Desse modo, ele e o radioastrônomo norte-americano Edward Formalont (n.1940) usaram um

arranjo de telescópios terrestres, inclusive o VLBI (“Very Large Baseline Interferometry”) e, por intermédio da TRG encontraram para a **velocidade da OG** o valor: $(1,06 \pm 0,21) \times c$. Os resultados dessa medida foram apresentados por eles, em 2003 (*The Astrophysical Journal* **598**, p. 704), em 2006 (*Foundations of Physics* **36**, p. 1244), em 2007 (*General Relativity and Gravitation* **39**, p. 1583) e, em 2009 (*The Astrophysical Journal* **699**, p. 1395), sendo este com a colaboração de Gabor Lanyi e John Benson. Observe-se que o VLBI foi idealizado pelo radioastrônomo inglês Roger Clifton Jennison (1922-2006) em trabalhos realizados, em 1958 (*Monthly Notices of the Royal Astronomical Society* **118**, p. 276) e 1961 (*Proceedings of the Physical Society* **78**, p. 596), porém só muito utilizado a partir de 1974, usando três antenas. (en.wikipedia.org/wiki/LIGO; [Edward_Formalont](#); [Sergei_Kopeikin](#)).

Em 2002, os astrofísicos norte-americanos Andrew E. Lange (1957-2010), James (“Jamie”) J. Bock [*California Institute of Technology (Department of Physics)* (CALTECH-DP) e do *Jet Propulsion Laboratory (JPL)*], Brian G. Keating [*University of California (Department of Physics)*, em San Diego (UC/SD-DP)] e William L. Holzapfel (n.1965) [*University of California (Department of Physics)*, em Berkeley (UCBe/DP)] começaram a desenvolver um projeto para a construção de um radiotelescópio para medir a polarização da *Cosmic Microwave Background* [“Radiação Cósmica de Fundo de Micro-onda” (RCFM)], projeto esse conhecido como *Background Imaging of Cosmic Extragalactic Polarization* (BICEP) [“Imageamento de Fundo da Polarização Cósmica Extragaláctica”]. O principal objetivo desse projeto era o de medir os **modos-B** [“componentes torcidos”] de polarização da RCFM.

Antes de prosseguirmos, vejamos a razão pela busca desses **modos-B**. Segundo o astrofísico norte-americano Lawrence Maxwell Krauss (n.1954) [*Cicatriz do Big Bang (Scientific American Brasil* **150**, p. 46, Novembro de 2014)], logo em seu começo, o Universo sofreu um período de expansão muito acelerada, isto é, uma **inflação**, durante o qual o Universo passou do tamanho de um próton [cujo raio (r_p) vale: $r_p \approx 0,85 \times 10^{-15}$ m] para o tamanho de uma uva (aumentou cerca de 10^{50} vezes), durante o período de 10^{-35} s contado a partir do *Big Bang* (BB), e emitiu a

RCFM. Porém, essa radiação primordial só passou a ser observável quando o Universo começou a esfriar suficientemente pela primeira vez, no tempo $\approx 38 \times 10^4$ anos depois do Big Bang (que aconteceu há $13,8 \times 10^9$ anos), dando início a **era inflacionária do Universo**. Por essa ocasião, prótons livres capturaram elétrons livres formando átomos neutros, tornando o Universo transparente para a RCFM, radiação essa que chegou até nós. As primeiras tentativas para estimar o seu valor [em termos de temperatura absoluta (T)], ocorreram na década de 1940, devido ao trabalho do físico russo-norte-americano George Antonovich Gamow (1904-1968) sobre a formulação de um modelo para explicar a expansão do Universo observada pelo astrônomo norte-americano Edwin Powell Hubble (1889-1953), em dezembro de 1924. Desse modo, Gamow e os físicos norte-americanos Ralph Asher Alpher (1921-2007) e Hans Albrecht Bethe (1906-2005; PNF, 1967) (de origem alemã) desenvolveram o famoso **modelo cosmológico $\alpha\beta\gamma$** (α -Alpher, β -Bethe, γ -Gamow), em 1948 (*Physical Review* **73**, p. 803), que previa o valor (≈ 25 K) para a RCFM. Ainda em 1948 (*Physical Review* **74**, p. 1198), Alpher e físico norte-americano Robert C. Herman (1922-1997), alunos de Gamow, estimaram (≈ 5 K) para aquele valor. Note-se que a RCFM só foi medida em maio de 1964 [*Astrophysical Journal* **142**, p. 419 (1965)] [$(3,5 \pm 1)$ K], pelos radio-astrônomos norte-americanos Arno Allan Penzias (n.1933; PNF, 1979) (de origem alemã) e Robert Woodrow Wilson (n.1936; PNF, 1978).

Ainda segundo Krauss, se na ocasião da **inflação cósmica** já existissem as OG, estas poderiam distorcer o espaço numa direção preferencial e, desse modo, a RCFM poderia ser polarizada. Acontece, no entanto, que a **polarização** dessa radiação primordial pode também ocorrer por outros efeitos, como, por exemplo, por sua **flutuação da temperatura**. Assim, a **polarização** da RCFM pode apresentar dois modos: **modo-B** (causada pelas OG) e **modo-E** (outras causas, como, p.e.: **flutuação de temperatura** e radiação emitida por **poeira polarizada** de nossa Via-Láctea). É interessante destacar que como a **anisotropia térmica** [oscilações em torno de $30 \mu\text{K}$ ($1 \mu = 10^{-6}$)] da RCFM, foi registrada pelo satélite *Cosmic Background Explorer* (COBE) (“Explorador da Radiação Cósmica de Fundo”) (lançado em 18 de novembro de 1989), em 1992, os astrofísicos apresentavam esses dois **modos** por intermédio de uma

relação r (tensor/escalar) entre um possível sinal de **polarização por onda gravitacional** e a intensidade do sinal da **flutuação de temperatura** medido.

Voltemos ao BICEP. O BICEP1, basicamente desenvolvido na UC/SD-DP, foi instalado no *Observatório Astronômico Americano*, na *Amundsen-Scott South Pole Station* (A-SSPS), localizada no Polo Sul, começou a funcionar em janeiro de 2006 e ficou ativo até dezembro de 2008. Durante esse período de funcionamento, o BICEP1 observou o céu nas frequências de: a) 100 GHz (1 GHz = 10^9 Hz; 1 Hz = 1 ciclo/segundo), com a resolução de $0,93^\circ$ e constituído de um par de 25 sensores (*pixels*) cada; b) 150 GHz, com a resolução de $0,60^\circ$ e composto de um par de 24 sensores (*pixels*) cada. Esses sensores foram projetados para detectarem os **modos-B** da polarização da RCFM. Registre-se que o BICEP 1, além dos pesquisadores da UC/SD-DP e do JPL, contou com a colaboração de pesquisadores de 23 instituições de pesquisa (15 dos Estados Unidos da América; 2 da França, 2 do Canadá; 1 da África do Sul; 1 do Chile; 1 do Reino Unido; e 1 do Japão).

É oportuno destacar que, em 11 de junho de 2008, a NASA lançou o foguete DELTA II7920-H levando a bordo o **Fermi Gamma-ray Burst Monitor** (GBM) ou **Gamma-ray Large Area Space Telescope** (GLAST), com o objetivo de observar **raios gama** (γ).

A partir de 2008, o programa BICEP começou a elaborar o BICEP 2 [com a participação de novos colaboradores, como os cosmólogos norte-americanos John M. Kovac (n.1970), do *Harvard-Smithsonian Centre for Astrophysics* (H-SCA), e Chao Lin Kuo, da *Stanford University* [*Kavli Institute for Particle Astrophysics and Cosmology, SLAC National Accelerator Laboratory* (SU-KIPAC/SLAC)], usando o mesmo telescópio-polarímetro, agora com outros detectores instalados usando uma tecnologia inteiramente nova, ou seja, um arranjo (bolômetro) contendo um sensor de transição de borda [*Transition Edge Sensor* (TES)] colocado no plano focal da lente de 26 cm de abertura, contendo um par de 256 sensores (*pixels*) cada, operando em 150 GHz e com uma resolução de $0,92^\circ$. Ele foi instalado em 2009, na *Amundsen-Scott South Pole Station* (A-

SSPS), na Antártida, perto do Polo Sul Terrestre e funcionou entre 2010 e 2012.

É interessante registrar que, segundo o grupo da *European Space Agency* (ESA), responsável pelo *Satélite Planck* (lançado em 14 de maio de 2009), r é representado pelo intervalo: (0,00-0,13). Note-se que o *Planck Collaboration* (com 264 colaboradores sendo alguns do BICEP), apresentou seus resultados em 20 de março de 2013 [*arXiv:1303.5076 (astro-ph.CO)*] e revisado em 20 de março de 2014 [*arXiv:1303.5076v3 (astro-ph.CO)*] e submetido à publicação na revista *Cosmology and Nongalactic Astrophysics*], com o artigo intitulado: **Planck 2013 Results. XVI. Cosmological Parameters.**

A partir de 2013, o grupo do BICEP começou a publicar seus resultados, com destaque para dois deles:

1) O BICEP1 (composto de 34 pesquisadores) encontrou, em 04 de outubro de 2013 [*arXiv:1310.1422v2 (astro-ph.CO)*], o seguinte valor para a importante relação r , qual seja: $r = 0,03$ ($\uparrow +0,27$ $\downarrow -0,23$) ou $r < 0,70$ com CL = 95%. No entanto, o espectro do **modo-B** é consistente com o valor zero (0), ou seja: ausência de OG. Note-se que esse artigo foi publicado em 14 de fevereiro de 2014 (*Astrophysical Journal* **783**, p. 67);

2) O BICEP2 (composto de 47 pesquisadores) encontrou, em 14 de março de 2014 [*arXiv:1403.3885v1 (astro-ph.CO)*] que: $r = 0,20$ ($\uparrow +0,07$ $\downarrow -0,05$), acima do limite máximo para r (que é: $r = 0,13$, como vimos acima). Como esse resultado indicava que o valor $r = 0$ era desfavorável no nível de CL = 7σ [$5,9\sigma$, subtraído o fundo (*foreground*)], com 5σ representando menos do que um em um milhão de chances de erro], portanto, tal resultado sugeria a existência de OG. Esse trabalho do BICEP2 foi publicado em 19 de junho de 2014 (*Physical Review Letters* **112**, a.n. 241101)

Note-se que o resultado acima foi analisado em uma reunião da *American Astronomical Society*, realizada em 05 de junho de 2014, ocasião em que o astrofísico norte-americano David Nathaniel Spergel (n.1961), professor da PU [*Department of Astrophysical Sciences* (PU-DAS)], argumentou que o **modo-B** detectado pelo BICEP2 poderia ser resultado da emissão térmica polarizada (**modo-E**) pela poeira (*dust*) das estrelas de nossa

Galáxia. Em 22 de setembro de 2014, o *Planck Collaboration* (com 400 colaboradores, sendo alguns do BICEP) confirmou a conjectura de Spergel [*arXiv:1409.5738v1 (astro-ph.CO)*], submetido à publicação na revista *Cosmology and Nongalactic Astrophysics*], com o artigo intitulado: **Planck Intermediate Results. XXX. The Angular Power Spectrum of Polarized Dust Emission at Intermediate and High Galactic Latitudes.**

Registre-se que logo que o BICEP2 terminou sua missão, em 2012, o *BICEP Collaboration* começou o BICEP3 (com 29 pesquisadores), usando um telescópio-polarímetro (do tipo do *Keck Array*, mas com uma abertura de 55 cm), contendo um par de 1280 sensores (*pixels*) cada, operando em 95 GHz e com uma resolução de 0.37° , proposto em 22 de julho de 2014 [*arXiv:1407.5928v1 (astro-ph.CO)*]. Note-se que, em fevereiro de 2015, a colaboração BICEP2/Keck/Planck confirmou mais uma vez a conjectura de Spergel, isto é: a ausência de OG [*arXiv:1502.00612v1 (astro-ph.CO)*]. É interessante registrar que o *Keck Array* (consiste de cinco polarímetros similares ao BICEP2), foi projetado inicialmente por Lange e pertence ao A-SSPS. Quando esta Estação Astronômica Norte-Americana foi inaugurada, em 1995, nas *Montanhas Usarp*, na Antártica, o observatório contendo o *Keck Array* recebeu o nome de *Martin A. Pomerantz Observatory* (MAPO), para homenagear o físico norte-americano Martin Arthur Pomerantz (1916-2008), então Diretor do *Bartol Research Institute*, da *University of Delaware*, e o líder no desenvolvimento da Astronomia Norte-Americana na Antártica. O *Keck Array* funcionou entre 2011 e 2013. Para maiores detalhes sobre as OG, ver: wikipedia.org/BICEP_KickArray; www.searadaciencia.ufc.br/curiosidadesdafisica).



ANTERIOR

SEGUINTE