

Отсюда следует, что влияние вращения сферической массы на прецессию спина и перигелия в теории Бранса — Дикке (для $0 < \omega < \infty$) меньше, чем в общей теории относительности, в $(2\omega + 3)/(2\omega + 4)$ раз.

Наиболее критические проверки теории Бранса — Дикке — это те, которые связаны с проверкой «очень сильного» принципа эквивалентности. В любой точке P гравитационного поля можно выбрать локально-инерциальную систему координат, в которой в этой точке $g_{\mu\nu} = \eta_{\mu\nu}$ и $\Gamma^{\lambda}_{\mu\nu} = 0$. Однако поле Бранса — Дикке ξ — скаляр, а потому не исчезает в точке P , а будет задаваться уравнениями (9.9.6) и (9.9.13):

$$\xi \approx \xi^2 = -(\omega + 2)^{-1}\phi,$$

где ϕ — пьютоновский гравитационный потенциал. Уравнение (9.9.4) показывает, что в этой системе координат гравитационное поле малой массы, введенной в точку P , можно вычислить, как обычно, но гравитационная константа G должна быть заменена следующей величиной:

$$G_{\theta\phi\phi} = G(1 + \xi)^{-1} \approx G[1 + (\omega + 2)^{-1}\phi]. \quad (9.9.29)$$

Например, при $\omega = 6$ и ϕ , равном его значению на поверхности Земли, $-6,9 \cdot 10^{-10}$, эффективная гравитационная константа, измеряемая на поверхности Земли в эксперименте Кавендиша, будет меньше, чем «истинная» гравитационная константа, измеряемая на спутнике, летящем на высокой орбите, на $\sim (1 - 8) \cdot 10^{-11}$.

РЕКОМЕНДУЕМАЯ ЛИТЕРАТУРА

- Chandrasekhar S.*, The Post-Newtonian Equations of Hydrodynamics in General Relativity, The Post-Newtonian Effects on the Equilibrium of the MacLaurin Spheroids, The Stability of Gaseous Masses in the Post-Newtonian Approximation, в книге Relativity Theory and Astrophysics. 3. Stellar Structure, ed. J. Ehlers, Providence, R.I., 1967 (см. перевод: Чандraseкар Ш., Введение в учение о строении звезд, ИЛ, 1950).
Goldberg J. N., The Equations of Motion, в книге Gravitation: An Introduction to Current Research, ed. L. Witten, Wiley, 1962, p. 102.
Infeld L., Plebanski J., Motion and Relativity, Pergamon Press, 1960 (см. перевод: Инфельд Л., Плебаньский Е., Движение и релятивизм. Движение тел в общей теории относительности. ИЛ, 1962).
Фок В., Теория пространства, времени и тяготения, Физматгиз, 1961.
Ландау Л. Д., Лифшиц Е. М., Теория поля, Физматгиз, 1962.

ЦИТИРОВАННАЯ ЛИТЕРАТУРА

1. *Einstein A., Infeld L., Hoffmann B.*, Ann. Math., 39, 65 (1938); *Einstein A., Infeld L.*, Ann. Math., 41, 455 (1940); *Einstein A., Infeld L.*, Canad. J. Math., 1, 209 (1949) (см. перевод: Эйнштейн А., Собрание научных трудов, «Наука», 1966, т. 2, стр. 450, 532, 674).

2. Pugh G. E., WSEG Research Memo 11, U.S. Dept. of Defense, 1959.
3. Schiff L. I., Proc. Nat. Acad. Sci., **46**, 871 (1960); Phys. Rev. Lett., **4**, 215 (1960).
4. Papapetrou A., Proc. Roy. Soc., **A209**, 248 (1951).
5. Corinaldesi E., Papapetrou A., Proc. Roy. Soc., **A209**, 259 (1951).
6. Fock V. A., J. Phys. (CCCP), **1**, 81 (1939).
7. De Sitter W., Mon. Not. Roy. Astron. Soc., **77**, 155, 481 (1920).
8. Fokker A. D., Kon. Akad. Weten. Amsterdam, Proc., **23**, 729 (1920).
9. Pirani F. A. E., Acta Physica Polonica, **15**, 389 (1956).
10. Everitt C. W. F., Fairbank W. M., Proceedings of the Tenth International Conference on Low Temperature Physics, Moscow, August 1969.
11. Frisch D. H., Kasper J. F., Jr., J. Appl. Phys., **40**, № 8, 3376 (1969).
12. Shalloway D. I., Frisch D. H., Astrophys. and Space Sci., **10**, 106 (1971).
13. Thirring H., Phys. Zs., **19**, 33 (1918).
14. Lense J., Thirring H., Phys. Zs., **19**, 156 (1918).
15. Kerr R., Phys. Rev. Lett., **11**, 237 (1963).
16. Cohen J. M., в книге Relativity Theory and Astrophysics. 1. Relativity and Cosmology, ed. J. Ehlers, 1967, p. 200.
17. Chandrasekhar S., Astrophys. J., **142**, 1488 (1965); **158**, 45 (1969).
18. Chandrasekhar S., Nutku Y., Astrophys. J., **158**, 55 (1969).
19. Chandrasekhar S., Esposito F. P., Astrophys. J., **160**, 153 (1970).
20. Frisch D. H., Fairbank W. M., Доклад на 3-й конференции по теории относительности, Кембридж, июнь 1970.