

**КРАТКИЕ СООБЩЕНИЯ**

УДК 53.01

**ВОЛНЫ ПРОСТРАНСТВА-ВРЕМЕНИ В НЕЛИНЕЙНОЙ СРЕДЕ.  
ГРАВИТАЦИЯ**

А.А. КУРАЕВ

*Белорусский государственный университет информатики и радиоэлектроники  
П. Бровка, 6, Минск, 220013, Беларусь*

*Поступила в редакцию 11 мая 2011*

Предполагается, что среда распространения волн пространства-времени является нелинейной. Поэтому показатель преломления среды зависит от энергии проходящего в ней пакета волн пространства-времени:  $n(\varepsilon) = n_0 + |n_1(\varepsilon)|$ ,  $\varepsilon = mc^2$  – энергия пакета волн (частицы),  $m$  – масса частицы. Благодаря возникающей вблизи частицы неоднородности  $n$  ( $n$  увеличивается в направлении на частицу) траектория пробной частицы-волны искривляется с положительным радиусом кривизны относительно частицы-источника, что и определяет известное явление притяжения частиц – гравитацию.

*Ключевые слова:* нелинейная среда, волны пространства-времени, гравитация.

В статье [1] предложена гипотеза о волновой компоненте пространства-времени. В [2] описаны основные свойства волн пространства-времени, а также объяснен эффект обратного хода времени в эксперименте английских и американских физиков под руководством Марианн Маклейн 27 января 1995 г. на Южном полюсе Земли. В [3] показано, что волны пространства-времени идентичны волнам де-Бройля, т.е. элементарные частицы являются структурированными пакетами волн пространства-времени. Исходя из результатов указанных работ, остановимся еще на одном следствии гипотезы волн пространства-времени – объяснении явления гравитации, т.е. притяжения частиц – пакетов волн пространства-времени.

В соответствии с [1] волновые составляющие пространства-времени  $\vec{r}$  и  $\vec{t}$  удовлетворяют следующим уравнениям:

$$rot \vec{r} = \frac{\partial(\vec{k}_1 \vec{t})}{\partial T} - \vec{r}_0, \quad rot \vec{t} = -\frac{\partial(\vec{k}_2 \vec{r})}{\partial T} + \vec{V}_0. \quad (1)$$

Здесь операторы  $rot$  определены в расчетной системе координат  $\vec{R} = \vec{x}_0 x + \vec{y}_0 y + \vec{z}_0 z$ ,  $T$  – расчетное время. Соответственно

$$\vec{r} = \vec{x}_0 r_1(\vec{R}, T) + \vec{y}_0 r_2(\vec{R}, T) + \vec{z}_0 r_3(\vec{R}, T), \quad \vec{t} = \vec{x}_0 t_1(\vec{R}, T) + \vec{y}_0 t_2(\vec{R}, T) + \vec{z}_0 t_3(\vec{R}, T)$$

Удельная энергия волны определена в [1] как

$$\varepsilon = \varepsilon_t + \varepsilon_r = mc^2, \quad \text{причем} \quad (2)$$

$$\frac{\partial \varepsilon_t}{\partial T} = \vec{t} \frac{\partial(\vec{k}_1 \vec{t})}{\partial T}, \quad \frac{\partial \varepsilon_r}{\partial T} = \vec{r} \frac{\partial(\vec{k}_2 \vec{r})}{\partial T},$$

$\vec{k}_1, \vec{k}_2$  – параметры среды, определяющие ее пространственную и временную восприимчивости.

Положим, что среда изотропна, т.е.  $k_1, k_2$  – скаляры, а не тензоры. Тогда, как показано в [2], показатель преломления среды  $n = \sqrt{k_1 k_2}$ .

Теперь положим, что среда положительно нелинейна, т.е.

$$n = n(\varepsilon) = n_0 + |n_1(\varepsilon)|. \quad (3)$$

Из этого предположения следует, что пакет волн пространства-времени (частица) образует в своей окрестности неоднородность показателя преломления среды  $n$ , причем  $n$  убывает при удалении от частицы, поскольку ее поле локализовано.

Для анализа этой ситуации рассмотрим простейший плоско-параллельный случай. Пусть в плоскости  $XU$  равномерно расположены (стоячие или бегущие) пакеты волн пространства-времени. Тогда  $n$  будет одномерной функцией  $z$ :  $n(z)$ . Такая ситуация рассмотрена в [4] для радиоволн. Из [4] следует, что траектория движения «пробного» пакета волн пространства-времени (частицы) будет подчиняться уравнению радиолуча [4]:

$$n(z) \cdot \sin \varphi = \text{const}, \quad (4)$$

где  $\varphi$  – угол наклона траектории «пробной» частицы относительно плоскости  $XU$ . При этом радиус кривизны траектории частицы  $\rho$  определяется как [4].

$$\rho = -\frac{n}{\sin \varphi \frac{dn}{dz}}. \quad (5)$$

В рассматриваемом случае  $\frac{dn}{dz} < 0$ , поскольку поле пакетов-волн «источников» локализовано вблизи плоскости  $XU$  и при удалении от этой плоскости  $|n_1(\varepsilon)| \rightarrow 0$ .

Таким образом,  $\rho > 0$ , т.е. «пробная» частица отклоняется к плоскости  $XU$ , притягивается к ней. Этот эффект притяжения и есть известное явление гравитации. Очевидно, что чем выше  $\varepsilon$  пакетов волн пространства-времени в плоскости  $XU$ , тем больше  $\left| \frac{dn}{dz} \right|$  и тем меньше  $\rho$ , т.е. сила притяжения возрастает. Но поскольку  $\varepsilon = mc^2$ , это означает пропорциональность силы притяжения массе объекта, что и наблюдается при гравитационном взаимодействии.

## SPACE-TIME WAVES IN THE NONLINEAR MEDIUM. GRAVITATION

A. A. KURAYEV

### Abstract

The index of refraction of nonlinear medium  $n$  is depended on energy of space-time waves bunch  $\varepsilon = mc^2$ :  $n = n_0 + |n_1(\varepsilon)|$ . Because of unhomogeneous of  $n$  near space-time waves bunch (particle) the track of other particle is bended. This is equivalent to natural phenomenon of gravitation.

### Литература

1. Кураев А.А. // Докл. БГУИР. 2003. Т.1, №4. С. 13–16.
2. Кураев А.А. // Докл. БГУИР. 2007. Т.5, №4. С. 181–184.
3. Кураев А.А. // Докл. БГУИР. 2010. Т.8, №7. С. 31–33.
4. Кураев А.А., Попкова Т.Л., Сеницын А.К. Электродинамика и распространение радиоволн. Мн., 2004.