3.2.7.2. Ускорение движения $\lambda_{6\div7}$-вакуума во внешней оболочке голой «планеты»

Для статического случая, т. е. когда мы пренебрегаем вращением внешней оболочки и ядра голой «планеты» вокруг своей оси и ее движением вокруг «звезды», компоненты вектора ускорения *субконтных* или *антисубконтных* токов во внешней оболочке голой покоящейся «планеты» задаются выражением вида (2.3.81) в [9]

$$a_f^{(w)} = -\frac{c^2}{\sqrt{1-\frac{v^{(w)2}}{c^2}}}\frac{\partial \ln\sqrt{g_{00}^{(w)}}}{\partial x^f}, \qquad (3.2.58)$$

где $w = a,b,c,d$; $f = 1,2,3$.

Или в силу соотношений (3.2.43)

$$a_f^{(w)} = -\frac{c^2}{\sqrt{1-\frac{r_{nq}^2}{r^2}}}\frac{\partial \ln\sqrt{g_{00}^{(w)}}}{\partial x^f}, \qquad (3.2.59)$$

где $q = 1,2,3,4$.

Последовательно подставляя нулевые компоненты метрических тензоров (3.2.42)

$$g_{00}^{(-a)} = 1 - r_{n1}/r, \qquad g_{00}^{(-b)} = 1 + r_{n2}/r,$$

$$g_{00}^{(+c)} = -(1 - r_{n3}/r), \qquad g_{00}^{(+d)} = -(1 + r_{n4}/r),$$

в выражение (3.2.59) с учетом (3.2.43), получим следующие компоненты вектора ускорения двух *субконтных* и двух *антисубконтных* токов во внешней оболочке покоящейся голой «планеты»:

– ускорение *a - субконта*

$$\begin{aligned} a_r^{(-a)} &= -\frac{c^2}{\sqrt{1-\frac{r_{n1}^2}{r^2}}}\frac{\partial \ln\sqrt{(1-r_{n1}/r)}}{\partial r^*} = -\frac{c^2 r_{n1}}{2r^2\sqrt{\left(1-\frac{r_{n1}}{r}\right)}}, \\ a_\theta^{(-a)} &= 0, \qquad\qquad (3.2.60) \\ a_\varphi^{(-a)} &= 0, \end{aligned}$$

где

$$\frac{\partial}{\partial r^*} = g^{11\,(-a)}\frac{\partial}{\partial r} = \left(1-\frac{r_{n1}}{r}\right)\frac{\partial}{\partial r};$$

– ускорение b - *антисубконта*

$$a_r^{(-b)} = -\frac{c^2}{\sqrt{1+\frac{r_{n2}^2}{r^2}}}\frac{\partial \ln\sqrt{(1+r_{n2}/r)}}{\partial r*} = \frac{c^2 r_{n2}}{2r^2\sqrt{\left(1+\frac{r_{n2}}{r}\right)}},$$

$$a_\theta^{(-b)} = 0, \qquad (3.2.61)$$

$$a_\varphi^{(-b)} = 0,$$

где

$$\frac{\partial}{\partial r*} = g^{11(-b)}\frac{\partial}{\partial r} = \left(1+\frac{r_{n2}}{r}\right)\frac{\partial}{\partial r};$$

– ускорение c - *субконта*

$$a_r^{(+c)} = -\frac{c^2}{\sqrt{1-\frac{r_{n3}^2}{r^2}}}\frac{\partial \ln\sqrt{-(1-r_{n3}/r)}}{\partial r*} = -\frac{ic^2 r_{n3}}{2r^2\sqrt{\left(1-\frac{r_{n3}}{r}\right)}},$$

$$a_\theta^{(+c)} = 0, \qquad (3.2.62)$$

$$a_\varphi^{(+c)} = 0,$$

где

$$\frac{\partial}{\partial r*} = g^{11(+c)}\frac{\partial}{\partial r} = -\left(1-\frac{r_{n3}}{r}\right)\frac{\partial}{\partial r};$$

– ускорение d - *антисубконта*

$$a_r^{(+d)} = -\frac{c^2}{\sqrt{\left(1+\frac{r_{n4}^2}{r^2}\right)}}\frac{\partial \ln\sqrt{-(1+r_{n4}/r)}}{\partial r*} = \frac{ic^2 r_{n4}}{2r^2\sqrt{\left(1+\frac{r_{n4}}{r}\right)}}, \qquad (2.3.63)$$

$$a_\theta^{(+d)} = 0,$$

$$a_\varphi^{(+d)} = 0,$$

где

$$\frac{\partial}{\partial r*} = g^{11(+d)}\frac{\partial}{\partial r} = -\left(1+\frac{r_{n2}}{r}\right)\frac{\partial}{\partial r}.$$

Для удобства ссылок выпишем радиальные составляющие ускорений 4-х основных *субконт-антисубконтных* токов (3.2.60) – (3.2.63), имеющих место в окрестности ядра голой «планеты»:

I – ускорение *a - субконта*

$$a_r^{(-a)} = -\frac{c^2 r_{n1}}{2r^2\sqrt{\left(1-\frac{r_{n1}}{r}\right)}}, \qquad (3.2.64)$$

H – ускорение *b - антисубконта*

$$a_r^{(-b)} = \frac{c^2 r_{n2}}{2r^2\sqrt{\left(1+\frac{r_{n2}}{r}\right)}}, \qquad (3.2.65)$$

V – ускорение *c - субконта*

$$a_r^{(+c)} = -\frac{ic^2 r_{n3}}{2r^2\sqrt{\left(1-\frac{r_{n3}}{r}\right)}}, \qquad (3.2.66)$$

H′ – ускорение *d - антисубконта*

$$a_r^{(+d)} = \frac{ic^2 r_{n4}}{2r^2\sqrt{\left(1+\frac{r_{n4}}{r}\right)}}. \qquad (3.2.67)$$

Суперпозиция всех четырех ускорений (3.2.64) – (3.2.67) равна

$$a_r^{(abcd)} = a_r^{(-a)} + a_r^{(-b)} + a_r^{(-c)} + a_r^{(-d)} =$$

$$= \frac{c^2}{2r^2}\left[\frac{r_{n2}}{\sqrt{\left(1+\frac{r_{n2}}{r}\right)}} - \frac{r_{n1}}{\sqrt{\left(1-\frac{r_{n1}}{r}\right)}} + i\left(\frac{r_{n4}}{\sqrt{\left(1-\frac{r_{n3}}{r}\right)}} - \frac{r_{n3}}{\sqrt{\left(1+\frac{r_{n4}}{r}\right)}}\right)\right]. \qquad (3.2.68)$$

При большом удалении от ядра голой «планеты» (т. е. в случае, когда $r_{n1}, r_{n2}, r_{n3}, r_{n4} << r$) выражение (3.2.68) принимает упрощенный вид

$$a_r^{(abcd)} = \frac{c^2\left[r_{n2} - r_{n1} + i(r_{n3} - r_{n4})\right]}{2r^2}, \qquad (3.2.69)$$

откуда следует, что усредненная линия ускоренного радиального вакуумного тока, стекающегося к ядру голой «планеты», состоит из двух переплетенных спиралей

$$a_r^{(ac)} = -\frac{c^2\left(r_{n1} + ir_{n3}\right)}{2r^2}, \qquad (3.2.70)$$

$$a_r^{(bd)} = \frac{c^2\left(r_{n2} - ir_{n4}\right)}{2r^2}. \qquad (3.2.71)$$

Выражение (3.2.70) описывает замедление *антисубконта*, оттекающего по спирали от ядра голой «планеты», а выражение (3.2.71) описывает ускорение *субконта*, притекающего по спирали к этому ядру.

Представим комплексные числа

$$z^{(ac)} = r_{n1} + ir_{n3} \quad \text{и} \quad z^{(bd)} = r_{n2} - ir_{n4} \qquad (3.2.72)$$

в тригонометрической форме

$$z^{(ac)} = a\left(\cos\varphi_1 + i\sin\varphi_1\right) \quad \text{и} \quad z^{(bd)} = b\left(\cos\varphi_2 - i\sin\varphi_2\right),$$

где

$$a = \sqrt{r_{n1}^2 + r_{n3}^2}, \quad \varphi_1 = arctg\frac{r_{n1}}{r_{n3}} \quad \text{и} \quad b = \sqrt{r_{n2}^2 + r_{n4}^2}, \quad \varphi_2 = arctg\frac{r_{n2}}{r_{n4}}.$$

При этом становится очевидным, что: 1) вращения линий токов *субконта* и *антисубконта*, описываемые соответственно выражениями (3.2.70) и (3.2.71), обусловлены соотношением радиусов ракий r_{n1}, r_{n3} и r_{n2}, r_{n4}, окружающих ядро голой «планеты»; 2) вращения линий токов *субконта* и *антисубконта* так же осуществляются во взаимно противоположных направлениях.

Согласно закону всемирного тяготения Ньютона сила взаимодействия между двумя гравитирующими телами имеет вид

$$F = G\frac{m_t M}{r^2}, \qquad (3.2.73)$$

где M – масса Планеты;
m_t – масса тела, падающего на поверхность Планеты;
r – расстояние между центрами гравитирующих тел;
G – гравитационная постоянная.

Из выражения (3.2.73) следует, что изменение ускорения свободного падения в зависимости от расстояния r описывается уравнением

$$g = \frac{GM}{r^2}. \qquad (3.2.74)$$

Сравнивая ускорение (3.2.74) с ускорением (3.2.69), обнаруживаем следующее соответствие

$$g \leftrightarrow \frac{c^2\left[r_{n2} - r_{n1} + i(r_{n3} - r_{n4})\right]}{2r^2}, \qquad (3.2.75)$$

откуда следует эвристическое тождество

$$|g| \equiv \frac{c^2\sqrt{(r_{n2} - r_{n1})^2 + (r_{n3} - r_{n4})^2}}{2r^2}. \qquad (3.2.77)$$

Последнее выражение можно представить в виде

$$\sqrt{(r_{n2} - r_{n1})^2 + (r_{n3} - r_{n4})^2} \equiv \frac{2gr^2}{c^2}, \qquad (3.2.78)$$

пригодном для оценки соотношения радиусов ракий r_{n1}, r_{n2}, r_{n3}, r_{n4} населяемой нами Планеты. В ареоле нашего обитания $g \approx 9{,}8$ м/с^2, $r \approx 6\,400\,000$ м, $c \approx 3 \cdot 10^8$м/с; подставляя эти значения в тождество (3.2.78), получим оценку

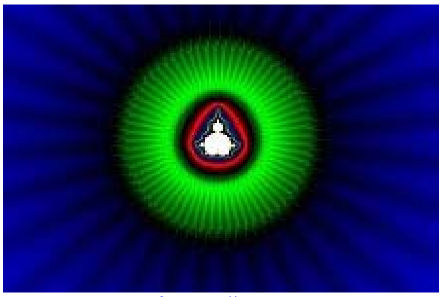
$$\sqrt{(r_{n2} - r_{n1})^2 + (r_{n3} - r_{n4})^2} \approx 9 \cdot 10^{-3}\,\text{м} \approx 1\,\text{см}. \qquad (3.2.79)$$

Если предположить, что

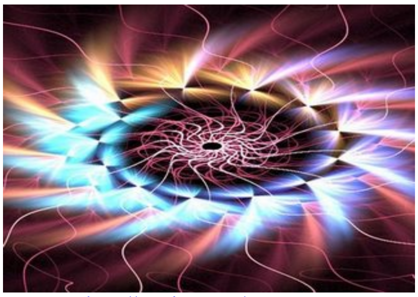
$$(r_{n2} - r_{n1}) = (r_{n3} - r_{n4}), \qquad (3.2.80)$$

то из (3.2.79) следует

$$(r_{n2} - r_{n1}) \approx 1/\sqrt{2}\,\text{см} \approx 0{,}64\,\text{см}. \qquad (3.2.81)$$



www.fractopolis.com



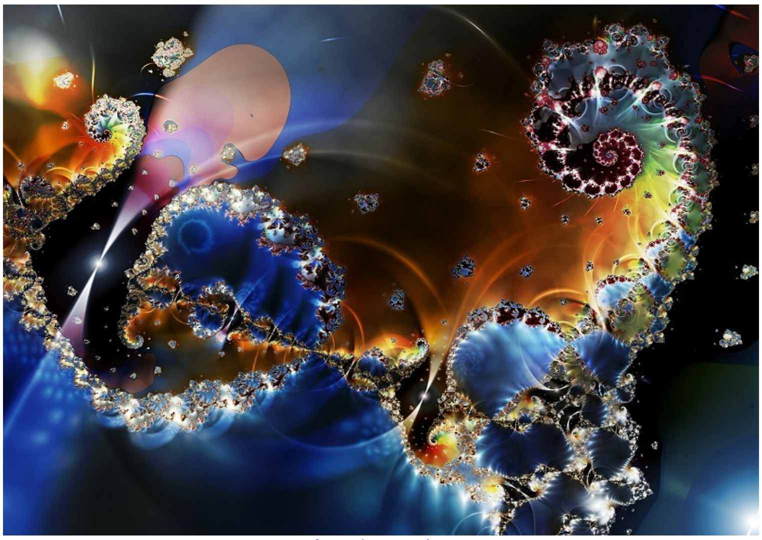
http://e-science.ru/

Иллюстрация ракий окружающих ядро Звезды или Планеты

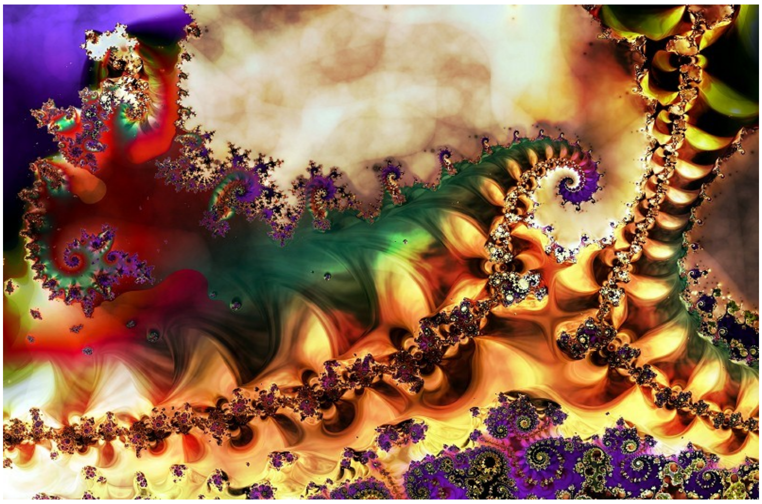
http://www.fotarea.ru/

http://www.fotarea.ru/

Фракталы, иллюстрирующие сложнейшие процессы, протекающие в ракиях, окружающих прозрачные ядра голых «звезд» и «планет»



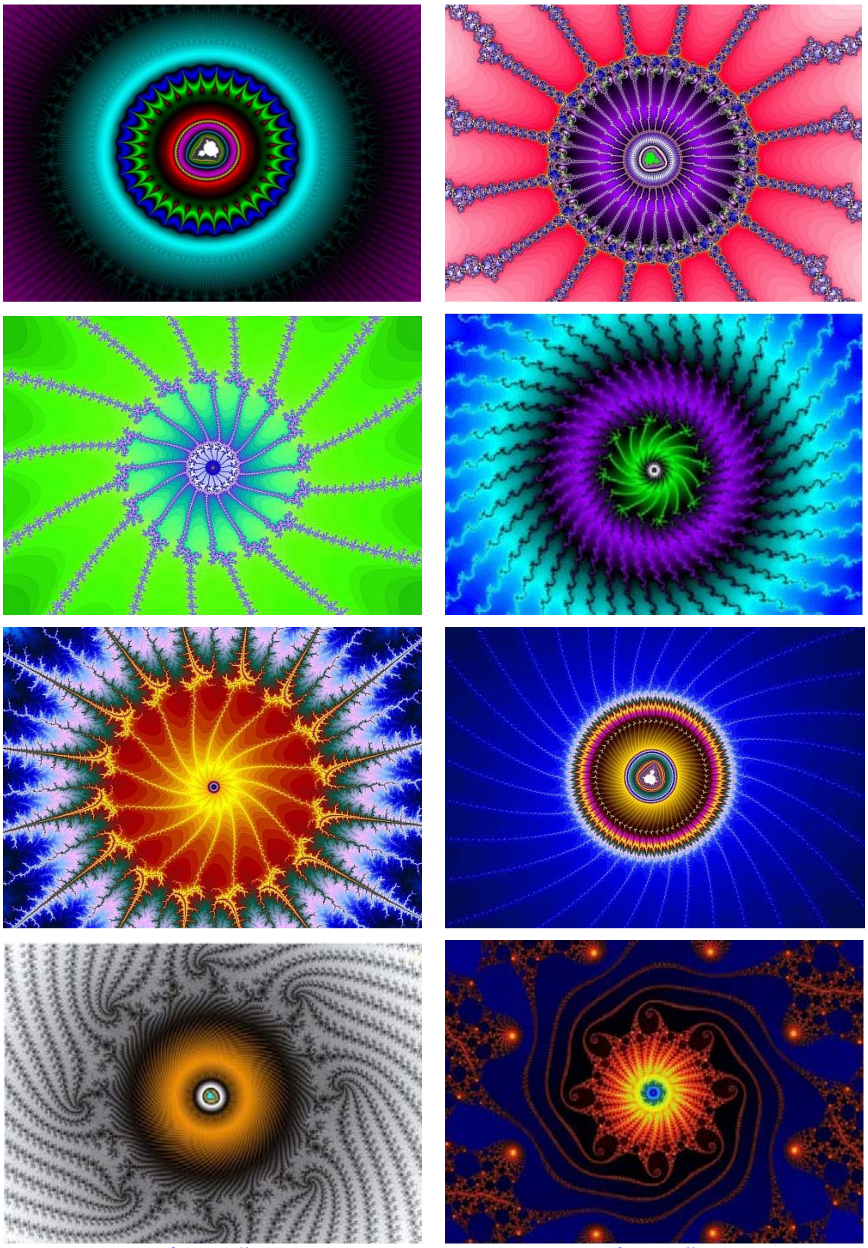
www.fractal-recursions.com



www.fractal-recursions.com

Иллюстрации сложных переплетений
внутривакуумных течений

«Славлю Тебя, ОТЧЕ, Г-СПОДЬ Неба и Земли, что ТЫ Утаил сие от мудрых и разумных и открыл младенцам; Ей ОТЧЕ! Ибо таково было ТВОЕ Благоволение» (от Луки, 10:21)



www.fractopolis.com www.fractopolis.com

Все Звезды и Планеты похожи друг на друга, но каждая из них увенчана своим индивидуальным ореолом славы