

Возможная модель аномалии смещения частоты сигналов зондов Пионер 10 и Пионер 11 .

Л. Римша
laimontas.rimsa@yahoo.com

В. Римша
viktor@pasvalys.lt

Показано, что имеется возможность объяснить так называемое аномальное смещение частоты сигналов космических зондов Пионер 10 и Пионер 11 в рамках общепринятого рассмотрения смещения частоты сигналов .

1. Введение.

Если аномальный сигнал зондов Пионер 10 и Пионер 11 обусловлен дополнительным продольным эффектом Доплера первого порядка, то это означает необходимость изменить и уравнения движения тел в гравитационном поле (ввести какие то новые силы и т.д.), что довольно сложно согласовать с другими данными. Многие авторы подчеркивают именно это обстоятельство и то, что это аномальное смещение частоты сигнала, все таки, может быть и не обусловленным ускорением самих зондов.

Мы попытались рассмотреть возможную альтернативу продольному эффекту Доплера первого порядка. Общепринято считать, что если сигнал послан станцией к зонду, и в последующем этот же сигнал возвращается в станцию, то при таком пути сигнала (two-ways), происходит полная компенсация гравитационного смещения частоты и поперечного эффекта Доплера 2 порядка (как, например, в разделе 3 [8]). Мы попытались учесть, что станция и зонд двигаются в гравитационном поле и , так как сигналы все же обрабатываются за конечный промежуток времени, то и при посылке сигнала с Земли на зонд и при возвращении этого же сигнала с зонда на станцию, из за движения станции и зонда , меняются с момента излучения сигнала до момента принятия сигнала (и для обратного процесса) скорости и гравитационные потенциалы станции и зонда. Это обстоятельство и приводит к тому что , в случае и такого пути сигнала (two-ways), все же не происходит полная компенсация гравитационного смещения частоты и поперечного эффекта Доплера 2 порядка. Величина и свойства этой нескомпенсированной части эффекта смещения частоты довольно хорошо согласуются с наблюдаемым аномальным смещением частоты сигналов Пионера 10 и Пионера 11.

2. Приближение медленного изменения частоты во времени.

Обозначить величины следующим образом:

\vec{v} - скорость приемника сигналов относительно излучателя ,

f - частота сигнала , посылаемого неподвижным излучателем ,

f' - частота сигнала принятого приемником , имеющим скорость \vec{v} ,

Φ - гравитационный потенциал в точке нахождения излучателя в момент излучения сигнала ,
 Φ' - гравитационный потенциал в точке нахождения приемника в момент приема сигнала.

В этом случае приемник сигналов от излучателя примет следующую частоту

$$f' \approx f \left(1 - \frac{v}{c} \cos \alpha + \frac{1}{c^2} \left(\frac{v^2}{2} - \Phi' + \Phi \right) \right) \quad (1)$$

Относительное смещение частоты принимаемого сигнала приемником будет

$$z = \frac{f' - f}{f} \approx -\frac{v}{c} \cos \alpha + \frac{1}{c^2} \left(\frac{v^2}{2} - \Phi' + \Phi \right) \quad (2)$$

Если обозначить вклад в относительное смещение частоты продольного эффекта Допплера первого порядка как $z_D = -\frac{v}{c} \cos \alpha$, а вклад релятивистских

поправок как $z_R \approx \frac{1}{c^2} \left(\frac{v^2}{2} - \Phi' + \Phi \right)$, то (2) можно переписать следующим образом

$$z = z_D + z_R \quad (3)$$

Относительные смещения частоты сигналов (и относительные смещения длин волн), в случае гравитационного смещения и поперечного эффекта Допплера , не зависят ни от системы отсчета , ни от системы координат в которой рассматриваются эти эффекты. Приведем цитату из [1] (с.296)

Нужно также подчеркнуть, что из полученного выражения следует, что относительное изменение длины волны будет одним и тем же в любой части спектра. Необходимо также отметить, что найденные отношения длин – наблюдаемая величина, которая имеет одно и то же численное значение вне зависимости от вида употребляемых при вычислении координат.

Из за движения приемника сигналов в гравитационном поле, частота принимаемых им сигналов меняется во времени

$$\frac{df'}{dt} \approx \frac{d}{dt} f \left(1 - \frac{v}{c} \cos \alpha + \frac{1}{c^2} \left(\frac{v^2}{2} - \Phi' + \Phi \right) \right) \quad (4)$$

Если изменения во времени параметров величины (в нашем случае это скорости станции и зонда и их гравитационные потенциалы) происходят медленно по сравнению с изменениями во времени самой величины (в нашем случае это колебательный процесс атомных часов, СВЧ генераторов, резонаторов и т.д.) , то для учета изменения самой величины, обусловленного изменением параметров во времени, можно пользоваться условно-периодическим приближением (адиабатическим) [2](с. 193) .

В нашем случае, в таком приближении можно написать

$$\frac{df'}{dt} \approx f \frac{d}{dt} \left(-\frac{v}{c} \cos \alpha + \frac{1}{c^2} \left(\frac{v^2}{2} - \Phi' + \Phi \right) \right) \quad (5)$$

Сама производная по времени функции , имеющей те же переменные величины что и (4), равна

$$\frac{d}{dt} \left(-\frac{v^2}{2c^2} + \frac{\Phi}{c^2} \right) = -\frac{1}{c^2} \vec{v} \frac{d\vec{v}}{dt} + \frac{1}{c^2} \left(\frac{\partial \Phi}{\partial t} + \vec{\nabla} \Phi \vec{v} \right) \quad (6)$$

Если Φ потенциал статического поля , то тогда $\frac{\partial \Phi}{\partial t} = 0$.

Если же и само движение происходит только под влиянием силы гравитационного поля, то в этом случае еще и выполняется условие

$$\frac{d\vec{v}}{dt} = -\vec{\nabla} \Phi . \text{ Тогда (далее везде мы и будем придерживаться этих условий)}$$

(6) можно упростить следующим образом

$$\frac{d}{dt} \left(-\frac{v^2}{2c^2} + \frac{\Phi}{c^2} \right) \approx -\frac{2}{c^2} \vec{v} \frac{d\vec{v}}{dt} = \frac{2}{c^2} \vec{\nabla} \Phi \vec{v} \quad (7)$$

Примем что , при рассмотрении смещения частоты сигналов от зондов Пионер 10 и Пионер 11 , вклад продольного эффекта Допплера первого порядка везде учтен полностью (и относительное смещение частоты и изменение этой величины во времени) и поэтому будем рассматривать только величину z_R и ее изменение во времени. Везде далее будем придерживаться условия, что сигнал с Земли к космическим зондам посылает и принимает та же самая станция . Рассматривать процесс посылки и приема сигналов будем в барицентрической системе отсчета Солнечной системы и нашим координатным временем будет барицентрическое координатное время .

3. Смещение частоты принимаемых сигналов от зондов Пионер 10 и Пионер 11.

Далее под термином зонд будем подразумевать зонды Пионер10 и Пионер 11. Наши обозначения величин следующие :

t - барицентрическое координатное время,

T - геоцентрическое координатное время,

\vec{V}_p - скорость зонда в системе отсчета барицентра Солнечной системы в момент приема сигнала с Земли ,

\vec{V}'_p - скорость зонда в системе отсчета барицентра Солнечной системы в момент посылки сигнала на Землю обратно,

\vec{V}_s - скорость станции приема и посылки сигналов в системе отсчета барицентра Солнечной системы во время отправления сигнала ,

\vec{V}'_s - скорость станции приема и посылки сигналов в системе отсчета барицентра Солнечной системы в момент приема сигнала ,

Φ_P - ньютоновский потенциал в точке нахождения зонда (в момент приема сигнала),

Φ_E - ньютоновский потенциал в точке посылки сигнала с Земли (в момент излучения),

Φ'_P - ньютоновский потенциал в точке нахождения зонда (в момент посылки сигнала),

Φ'_E - ньютоновский потенциал в точке приема сигнала на Земле (в момент приема),

Из общих формул (двух путей сигнала) преобразования частот следует что относительное смещение частоты f' сигнала принятого на станции следующим образом зависит от частоты f , посланной той же станцией на зонд

$$z_R = z_R^1 + z_R^2 \quad (8)$$

Относительное смещение частоты при передаче сигнала на зонд со станции (станция и зонд движутся в барицентрической системе)

$$z_R^1 \approx \frac{1}{c^2} \left\{ \left(-\frac{V_S^2}{2} + \frac{V_P^2}{2} \right) + (\Phi_E - \Phi_P) \right\}$$

Относительное смещение частоты при передаче сигнала обратно с зонда на станцию (станция и зонд движутся в барицентрической системе)

$$z_R^2 \approx \frac{1}{c^2} \left\{ \left(\frac{V_S'^2}{2} - \frac{V_P'^2}{2} \right) + (\Phi'_P - \Phi'_E) \right\}$$

Тогда полное относительное смещение частоты принятого сигнала

$$z_R \approx \frac{1}{c^2} \left\{ \frac{V_S'^2}{2} - \frac{V_S^2}{2} - \Phi'_E + \Phi_E - \frac{V_P'^2}{2} + \frac{V_P^2}{2} + \Phi'_P - \Phi_P \right\} \quad (9)$$

Можно (9) переписать следующим образом

$$z_R = z_R^S + z_R^P \quad (10)$$

Относительное смещение частоты из за движения станции будет

$$z_R^S \approx \frac{1}{c^2} \left(\frac{V_S'^2}{2} - \frac{V_S^2}{2} - \Phi'_E + \Phi_E \right) \quad (11)$$

Относительное смещение частоты из за движения зонда будет

$$z_R^P \approx \frac{1}{c^2} \left(-\frac{V_P'^2}{2} + \frac{V_P^2}{2} + \Phi'_P - \Phi_P \right) \quad (12)$$

Все же, все наблюдения за изменением во времени относительного смещения частоты сигналов производятся не в барицентрической системе отсчета, а в геоцентрической системе отсчета. Но в нашем приближении это несущественно, так как если рассматривать производную по времени величины порядка $\sim \frac{F}{c^2}$, то можно приравнять производные $\frac{1}{c^2} \frac{dF}{dt} = \frac{1}{c^2} \frac{dT}{dt} \frac{dF}{dT} \approx \frac{1}{c^2} \frac{dF}{dT}$,

так как $\frac{dT}{dt} \approx 1$ тоже с точностью до членов порядка $\sim \frac{1}{c^2}$. Сама же функция (любая функция относительного смещения частоты сигналов) F в этом приближении, как мы и указывали выше в разделе 2, не зависит от системы отсчета и системы координат.

4. Основная часть аномального смещения частоты сигнала.

Значение относительного смещения частоты из за движения самого зонда равно

$$z_{R}^P \approx \frac{1}{c^2} \left(-\frac{V_P'^2}{2} + \frac{V_P^2}{2} + \Phi_P' - \Phi_P \right) \approx \frac{1}{c^2} \left\{ -\left(\frac{V_P'^2}{2} - \frac{V_P^2}{2} \right) + (\Phi_P' - \Phi_P) \right\} \quad (13)$$

Так как эта величина зависит от промежутка времени между моментом приема на зонде сигнала и моментом отправления этого сигнала обратно на Землю, то рассмотрим относительный сдвиг частоты z_{R}^P за единицу времени.

$$\frac{dz_{R}^P}{dt} \approx \frac{d}{dt} \left(-\frac{1}{c^2} \frac{V_P^2}{2} + \frac{1}{c^2} \Phi_P \right) \quad (14)$$

Из формулы (6) следует что

$$\frac{dz_{R}^P}{dt} \approx \frac{d}{dt} \left(-\frac{1}{c^2} \frac{V_P^2}{2} + \frac{1}{c^2} \Phi_P \right) \approx \frac{2}{c^2} \vec{\nabla} \Phi_P \vec{V}_P \quad (15)$$

Физическая интерпретация (15), в случае удаления зонда от источника гравитационного поля, следующая – при удалении от источника поля и гравитационное смещение частоты сигнала увеличивается (в фиолетовую сторону) и увеличивается смещение сигнала обусловленное поперечным эффектом Доплера. Тут имеется ввиду сигнал, который, после обработки данных, зонд отправляет обратно на станцию. Этот эффект, на фоне смещения частоты продольного эффекта Доплера первого порядка (отрицательного смещения частоты – зонд удаляется от источника поля и станции сигналов), кажется как уменьшение вклада продольного эффекта Доплера. Тем самым, с точки зрения только продольного эффекта Доплера первого порядка, кажется что, удаление зонда от станции и источника поля, происходит медленней.

Оценим величину эффекта (15), применительно к космическим зондам Пионер 10 и Пионер 11. Если учитываем только потенциал поля Солнца на расстоянии $20AU$ и, при этом, радиальная скорость удаления зонда от Солнца

$$V_P \approx 10 \frac{km}{s}, \text{ то получается } \frac{dz_{R}^P}{dt} \approx 3,3 \cdot 10^{-18} (s^{-1}).$$

Такое значение изменения во времени относительного смещения частоты сигнала согласуется с величиной изменения во времени аномального смещения частоты зондов Пионер 10 и Пионер 11 [3].

Эта величина положительна во время движения зонда от Солнца – относительная частота увеличивается, так как этот эффект уменьшает красное смещение эффекта Доплера первого порядка. Этот эффект и ориентирован к направлению Солнца. В том случае, когда радиальная скорость зонда

направлена к источнику гравитационного поля , величина (15) будет отрицательной. Можно заметить , что наличие подобных , с изменением знака (пока не имеющих объяснения), сдвигов частот сигналов наблюдаются и для других космических зондов, пролетающих, например, в гравитационном поле Земли [4].

Следует отметить, что величина (15) , при увеличении расстояния зонда от Солнца, заметно уменьшается, что в свою очередь несогласуется с утверждениями в [3] . Но все же можно заметить, что утверждения о том что аномальный эффект смещения частоты сигнала имеет постоянную величину на огромных расстояниях, пока не доказан достаточно строго, так как имеются данные на отдельно каждый зонд Пионер 10 и Пионер 11 в сравнительно небольших интервалах и только ,при условии наличия данных для обоих зондов на огромных расстояниях , можно было бы сделать такое заключение.

Согласно же (15), оба зонда имеют разные смещения частоты в разных точках своих гиперболических траекторий . Только при сравнении смещений частоты обоих зондов (при одинаковых условиях - расстояния, радиальные скорости) можно доказать постоянство смещения частоты на огромных расстояниях от Солнца.

5. Две части аномального смещения частоты сигнала из-за движения станции в потенциале поля Солнца.

Значение относительного (в барицентрической системе отсчета) смещения частоты из за движения станции равно

$$z_{R}^s \approx \frac{1}{c^2} \left(\frac{V_S'^2}{2} - \frac{V_S^2}{2} - \Phi'_E + \Phi_E \right) \quad (16)$$

Потенциал в точке нахождения излучателя сигнала с Земли (в момент излучения сигнала) и потенциал в точке приемника сигнала на Земле (в момент приема сигнала) выразим следующим образом

$$\Phi_E = \bar{U}_E + U_E$$

$$\Phi'_E = \bar{U}'_E + U'_E$$

Здесь :

\bar{U}_E - потенциал Солнца в точке излучения сигнала (в момент излучения),

U_E - потенциал гравитационного поля Земли в точке излучения сигнала (в момент излучения),

\bar{U}'_E - потенциал Солнца в точке приема сигнала на Земле (в момент приема сигнала),

U'_E - потенциал гравитационного поля Земли в точке приема сигнала (в момент приема сигнала),

Потенциал гравитационного поля Земли в точках излучения и приема сигнала не меняется во времени. Если рассматривать тот случай, когда сигнал

излучает и принимает та же станция , то тогда во все моменты времени

$U_E = U'_E$ и этот потенциал далее не пишем в формулах .

Учитываем потенциал поля Солнца \bar{U} в приближении однородного поля (у нас рассмотрение эффекта делается в барицентрической системе отсчета).

$$\bar{U} \approx \bar{U}(\vec{R}_E) + \vec{\nabla} \bar{U}(\vec{R}_E) \vec{r}_S$$

Здесь :

\vec{R}_E - радиус-вектор центра Земли в барицентрической системе,

\vec{r}_S - радиус-вектор станции посылки и приема сигналов относительно центра Земли.

Скорости станции тоже выразим подобным образом -.

$$\vec{V}_S \approx \frac{d\vec{R}_E}{dt} + \frac{d\vec{r}_S}{dt}$$

$$\vec{V}'_S \approx \frac{d\vec{R}'_E}{dt} + \frac{d\vec{r}'_S}{dt}$$

В этом случае для моментов посылки и приема сигналов станцией потенциалы станции следующие

$$\Phi_E \approx \bar{U}(\vec{R}_E) + \vec{\nabla} \bar{U}(\vec{R}_E) \vec{r}_S \quad (17)$$

$$\Phi'_E \approx \bar{U}(\vec{R}'_E) + \vec{\nabla} \bar{U}(\vec{R}'_E) \vec{r}'_S$$

Преобразуем далее вклады скоростей станции

$$\frac{1}{c^2} \left(\frac{V_S'^2}{2} - \frac{V_S^2}{2} \right) \approx \frac{1}{c^2} \left(\frac{\left(\frac{d\vec{R}'_E}{dt} + \frac{d\vec{r}'_S}{dt} \right)^2}{2} - \frac{\left(\frac{d\vec{R}_E}{dt} + \frac{d\vec{r}_S}{dt} \right)^2}{2} \right) \quad (18)$$

$$\frac{1}{c^2} \left(\frac{\left(\frac{d\vec{R}'_E}{dt} + \frac{d\vec{r}'_S}{dt} \right)^2}{2} \right) \approx \frac{1}{c^2} \left\{ \frac{1}{2} \left(\frac{d\vec{R}'_E}{dt} \right)^2 + \frac{d\vec{r}'_S}{dt} \frac{d\vec{R}'_E}{dt} + \frac{1}{2} \left(\frac{d\vec{r}'_S}{dt} \right)^2 \right\}$$

$$\frac{1}{c^2} \left(\frac{\left(\frac{d\vec{R}_E}{dt} + \frac{d\vec{r}_S}{dt} \right)^2}{2} \right) \approx \frac{1}{c^2} \left\{ \frac{1}{2} \left(\frac{d\vec{R}_E}{dt} \right)^2 + \frac{d\vec{r}_S}{dt} \frac{d\vec{R}_E}{dt} + \frac{1}{2} \left(\frac{d\vec{r}_S}{dt} \right)^2 \right\}$$

$\left(\frac{d\vec{r}_S}{dt} \right)^2$ и $\left(\frac{d\vec{r}'_S}{dt} \right)^2$ - не зависят от времени и сокращаются при нахождении

разности квадратов скоростей станции. Тогда вклад скоростей (18) примет следующий вид

$$\frac{1}{c^2} \left\{ \frac{1}{2} \left(\frac{d\vec{R}'_E}{dt} \right)^2 - \frac{1}{2} \left(\frac{d\vec{R}_E}{dt} \right)^2 + \frac{d\vec{r}'_S}{dt} \frac{d\vec{R}'_E}{dt} - \frac{d\vec{r}_S}{dt} \frac{d\vec{R}_E}{dt} \right\}$$

Вклад в относительное смешение частоты самой станции (11), можно представить как сумму двух членов

$$z^S_R = (z^S_R)_A + (z^S_R)_D$$

$$(z^S_R)_A = \frac{1}{c^2} \left\{ \frac{1}{2} \left(\frac{d\vec{R}'_E}{dt} \right)^2 - \frac{1}{2} \left(\frac{d\vec{R}_E}{dt} \right)^2 + \bar{U}(\vec{R}_E) - \bar{U}(\vec{R}'_E) \right\} \quad (19)$$

$$(z^S_R)_D = \frac{1}{c^2} \left\{ \frac{d\vec{r}'_S}{dt} \frac{d\vec{R}'_E}{dt} - \frac{d\vec{r}_S}{dt} \frac{d\vec{R}_E}{dt} + \vec{\nabla} \bar{U}(\vec{R}_E) \vec{r}'_S - \vec{\nabla} \bar{U}(\vec{R}'_E) \vec{r}'_S \right\} \quad (20)$$

6. Годовая гармоника аномального смещения частоты сигнала.

Как известно, в аномальном сигнале зондов Пионер 10 и Пионер 11 присутствует годовая гармоника. Рассмотрим изменение во времени величины $(z^S_R)_A$.

$$\frac{d}{dt} (z^S_R)_A \approx \frac{1}{c^2} \frac{d}{dt} \left\{ \left(\frac{1}{2} \left(\frac{d\vec{R}'_E}{dt} \right)^2 - \bar{U}(\vec{R}'_E) \right) - \left(\frac{1}{2} \left(\frac{d\vec{R}_E}{dt} \right)^2 - \bar{U}(\vec{R}_E) \right) \right\} \quad (21)$$

$$t' \approx t + \frac{2\rho}{c}$$

ρ - расстояние от Земли до зонда в момент принятия и отправки обратно на Землю этим зондом сигнала .

В разделе 5 в [7] рассмотрена похожая задача . Мы с самого начала отбрасываем постоянные (не зависящие от времени) члены и , таким образом, в производной по времени делаем следующую замену

$$\frac{1}{c^2} \left(\frac{1}{2} \left(\frac{d\vec{R}_E}{dt} \right)^2 - \bar{U}(\vec{R}_E) \right) \rightarrow \frac{2GM_S}{c^2} \left(\frac{1}{R_E} - \frac{1}{a} \right) \rightarrow \frac{2GM_S}{ac^2} \frac{e \cos E}{1 - e \cos E} \quad (22)$$

M_S - масса Солнца,

G - гравитационная константа,

e - эксцентриситет орбиты Земли ($e \approx 0,02$),

a - малая полуось орбиты ($a \approx 1AU$),

E - эксцентрическая аномалия в момент времени t ,

E' - эксцентрическая аномалия в момент времени t' .

$$E \approx \sqrt{\frac{GM_S}{a^3}} (t - t_p) \quad (23)$$

t_p - момент времени нахождения Земли в перигелие своей орбиты .

Следовательно

$$\frac{d}{dt} (z^S_R)_A \approx \frac{d}{dt} \left\{ \left(\frac{2GM_S e}{ac^2} \right) \left(\frac{\cos E'}{1 - e \cos E'} - \frac{\cos E}{1 - e \cos E} \right) \right\} \approx \frac{d}{dt} \left\{ \left(\frac{2GM_S e}{ac^2} \right) (\cos E' - \cos E) \right\}$$

$$\frac{d}{dt} (z^S_R)_A \approx \frac{d}{dt} \left\{ \left(\frac{2GM_S e}{ac^2} \right) \left(-2 \sin \left(\frac{E' + E}{2} \right) \sin \left(\frac{E' - E}{2} \right) \right) \right\} \quad (24)$$

$$\frac{d}{dt}(z^S_R)_A \approx -2 \frac{d}{dt} \left\{ \left(\frac{2GM_S e}{ac^2} \right) \sqrt{\frac{GM_S}{a^3}} \frac{2\rho}{c} \sin\left(\sqrt{\frac{GM_S}{a^3}} (t - t_p) \right) \right\}$$

$$\frac{d}{dt}(z^S_R)_A \approx -2 \left(\frac{2GM_S e}{ac^2} \right) \sqrt{\frac{GM_S}{a^3}} \frac{2\rho}{c} \left(\sqrt{\frac{GM_S}{a^3}} \right) \cos\left(\sqrt{\frac{GM_S}{a^3}} (t - t_p) \right) \quad (25)$$

Амплитуда по своей величине равна , в случае расстояния до зонда $\rho \approx 20AU$,

$$2 \left(\frac{2GM_S e}{ac^2} \right) \sqrt{\frac{GM_S}{a^3}} \frac{2\rho}{c} \left(\sqrt{\frac{GM_S}{a^3}} \right) \approx 8\rho \left(\frac{eG^2 M^2_S}{a^4 c^3} \right) \approx 50 \cdot 10^{-20} (s^{-1}) \approx 0,5 \cdot 10^{-18} (s^{-1})$$

Амплитуда производной по времени $\frac{d}{dt}(z^S_R)_A$ зависит от расстояния до зонда – с увеличением этого расстояния амплитуда годовой гармоника сигнала увеличивается.

7. Возможная суточная гармоника аномального смещения частоты сигнала.

В аномальном сигнале смещения частоты космических зондов Пионер 10 и Пионер 11 наблюдаются и суточные гармоники. Можно предположить , что таким образом проявляется влияние на смещение частоты сигнала потенциала однородного поля Солнца и влияние вращения Земли вместе со станцией. Чуть подробнее рассмотрим величину вида (20).

$$(z^S_R)_D = \frac{1}{c^2} \left\{ \frac{d\vec{r}'_S}{dt} \frac{d\vec{R}'_E}{dt} - \frac{d\vec{r}_S}{dt} \frac{d\vec{R}_E}{dt} + \vec{\nabla} \bar{U}(\vec{R}_E) \vec{r}_S - \vec{\nabla} \bar{U}(\vec{R}'_E) \vec{r}'_S \right\}$$

Если пользоваться следующим приближением

$$\vec{\nabla} \bar{U}(\vec{R}_E) \approx \vec{\nabla} \bar{U}(\vec{R}'_E) \approx -\frac{d^2 \vec{R}_E}{dt^2} \approx -\frac{d^2 \vec{R}'_E}{dt^2} \quad \text{и} \quad \frac{d(\vec{\nabla} \bar{U}(\vec{R}_E))}{dt} \approx \frac{d(\vec{\nabla} \bar{U}(\vec{R}'_E))}{dt} \approx 0, \text{то} \quad \text{тогда}$$

получим

$$\frac{d(z^S_R)_D}{dt} \approx \frac{1}{c^2} \left\{ \left(\frac{d^2 \vec{r}'_S}{dt^2} \frac{d\vec{R}'_E}{dt} - \frac{d^2 \vec{r}_S}{dt^2} \frac{d\vec{R}_E}{dt} \right) + 2\vec{\nabla} \bar{U}(\vec{R}_E) \left(\frac{d\vec{r}_S}{dt} - \frac{d\vec{r}'_S}{dt} \right) \right\}$$

Видно , что в этом случае, величины $\frac{d\vec{r}'_S}{dt}$, $\frac{d\vec{r}_S}{dt}$, $\frac{d^2 \vec{r}'_S}{dt^2}$, $\frac{d^2 \vec{r}_S}{dt^2}$ зависят от географической широты станции на поверхности Земли, по этой причине суточный эффект смещения частоты для разных станций приема и посылки сигналов может быть разным . Интересно, что в результатах наблюдений присутствует такой эффект [5].

8. Заключение.

Хотя все наши выкладки делались в барицентрической системе отсчета, все таки, все наблюдения проводятся в геоцентрической системе отсчета. Эти наблюдения указывают на наличие суточных гармоник в аномальном сигнале зондов Пионер 10 Пионер 11. Если эти суточные гармоники сигнала в геоцентрической системе отсчета обусловлены однородным гравитационным полем Солнца и движением станции в геоцентрической системе отсчета (как в нами рассмотренной модели), то это ставит под сомнение принцип эквивалентности, так как станция вместе с Землей свободно падает в гравитационном поле Солнца.

Сами зонды тоже свободно падают в гравитационном поле Солнца по гиперболическим траекториям. Если это падение зондов это инерциальное движение (согласно принципу эквивалентности), то тот факт что , если на смещение частоты сигналов зондов влияют первые производные потенциала поля в котором и происходит это свободное гиперболическое падение, тоже вряд ли совместим с принципом эквивалентности.

То, что именно такого рода нарушение принципа эквивалентности вполне возможно , ранее мы указали в [6] .

Литература

- 1.Р.Толмен Относительность , термодинамика и космология 1974
- 2.Л.Д.Ландау,Е.М.Лифшиц Механика том 1 1973
- 3.М.М.Nieto,J.D.Anderson
http://xxx.lanl.gov/PS_cache/arxiv/pdf/0709/0709.3866v1.pdf
- 4.J.D.Anderson,J.K.Campbell,М.М.Nieto
http://xxx.lanl.gov/PS_cache/astro-ph/pdf/0608/0608087v2.pdf
- 5.A.Levy,B.Cristophe,P.Berio,G.Metris,J.M.Courty,S.Reynaud
http://xxx.lanl.gov/PS_cache/arxiv/pdf/0809/0809.2682v2.pdf
- 6.Л.Римша,В.Римша http://www.chronos.msu.ru/RREPORTS/rimsha_makh.pdf
- 7.N.Ashby <http://relativity.livingreviews.org/Articles/lrr-2003-1/>
8. Н.Г.Басов,О.Н.Крохин,А.Н.Ораевский,Г.М.Страховский,В.Н.Чихаев
http://ufn.ru/ufn61/ufn61_9/Russian/r619a.pdf