Zdravím tě Martine (13.9.2003) (pokus o stručné vysvětlení mé hypotézy)

Zdá se, že jsi na této planetě první, který začíná chápat smysl mé hypotézy. Já sice tvoji neznám (a čekám, že mi jí pošleš), ale protože ty se o mou práci zajímáš, neodmítáš jí studovat, tak mi nezbývá než neustálé jí >omílat< dokola, ještě a ještě znova, furt a pořád…. (Ten popis nebude podepřen brilantní matematikou, tu neumím, ale to už není až tak podstatné, to někdo zvládne dodatečně)

Newton a spol.(fyzici do Einsteina) začali popis vesmíru pohybovými rovnicemi…- Dodnes tato koncepce a idea platí - nikdo jí nezpochybnil p r i n c i p i á l n ě , ač byly nalezeny obrovské výhrady a tedy navržena „nová řešení“, relativita, atd.…Řešení jsou „*nová*“, ovšem pro stále **tentýž princip.**
(Následuje moje starší verze mých ukázek pohybových rovnic co jsou předvedeny tou primitivní matematikou…čti to později) Nyní čti můj >současný< dopis, níže ze 17.10.2003 **)**
◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈

deceleražní parametr :

$$q = \frac{t_c^2 \,.\, k^2}{t_w^2} = \frac{1}{2}$$

$$\frac{w^2 \,.\, k^2}{c^2} = \frac{1}{2} = q = - \frac{(d^2 R / d t^2) \,.\, R}{(d R / d t)^2}$$

a pohybové rovnice budou :

a) $$\frac{(d R / d t)^2}{R^2} + \frac{\alpha \,.\, c^2}{R^2} = \frac{8\,\pi}{3} \,.\, G \,.\, \rho$$ (číslo je **nepodstatné** pro hledání principů)

$$\frac{c^2}{x_{HV}^2} + \frac{\alpha \,.\, c^2}{x_{HV}^2} = G \,.\, \rho = \frac{2\,w}{x_{HV}^2} = \frac{2}{c} \,.\, \frac{m_1}{x_{HV}^2 \,.\, x_v}$$

$$\frac{c^2}{x_{HV}^2} + (\alpha = 0) = G \,.\, \rho = \frac{2\,w}{x_{HV}^2} = \frac{2}{c} \,.\, \frac{c^2 . u \,. t_c}{x_{HV}^3}$$

⇩

b) $$2\, \frac{(d^2R / d t^2)}{R} + \frac{(d R / d t)^2}{R^2} + \frac{\alpha \,.\, c^2}{R^2} = \frac{8\,\pi \,.G.p}{c^2}$$

$$\frac{2 \,.\, w^2 \,.\, k^2}{R^2} + \frac{c^2}{R^2} + \frac{\alpha \,.\, w^2}{R^2} = \frac{4 \,.\, w}{R^2} = \frac{2 \,.\, G \,.\, p}{c^2} \,.\, \frac{t_w}{t_c}$$

$$\frac{c^2}{x_{HV}^2} + \frac{c^2}{x_{HV}^2} + (\alpha = 0) = \frac{4 \,.\, w}{x_{HV}^2} = \frac{2 \,.\, G \,.\, m_1 \,.\, c \,.\, t_w}{c^2 .\, x_{HV}^2 .\, t_c \,. t_c}$$

$$2 \,.\, \frac{c^2}{x_{HV}^2} + 0 = \frac{4 \,.\, w}{x_{HV}^2} = \frac{2 \,.\, G \,.\, m_1 .\, c}{c.w.x_{HV}^2 .\, t_c} = \frac{2 \,.\, G \,.\, m_1 .\, w}{w^2 . x_{HV}^2 \,.\, t_c}$$

$$c^2 = 2\,.\,w = \frac{G\,.\,m_1}{w\,.\,t_c} = \frac{G\,.\,m_1}{x_v}$$

parabola

$$1 = \frac{G\,.\,m_1}{c^2\,.\,x_v} = \frac{2}{c}\,.\,\frac{c^2.u\,.t_c}{c^2\,.\,x_v} = \frac{2\,.\,t_c\,.\,x_c}{c\,.\,t_w\,.x_c} = \frac{2\,.\,w}{c^2} \quad \text{.......... (parabola)}$$

Vanýsek str. 443 říká **:**

$- k^*.c^2 = R^2H^2 - R^2H^2.\,2q_o$ .... k^* je jiný koeficient než má smysl mé volby <u>k</u>

$$- k^*.\,c^2 - \frac{x_{HV}^2}{t_w^2} = - \frac{c^2.2.(d^2R\,/\,d\,t^2)\,.\,R}{(d\,R\,/\,d\,t\;)^2}$$

[pro $k^* = 0$ bude rovnice parabolou , $2\,.\,(d^2R\,/\,d\,t^2)\,.\,r = 2\,.\,w^2.\,k^2$**]**

$$+\,0 + c^2 = +\,2\,.\,w^2.k^2 = 2.\,q\,.\,c^2 = c^2$$

$1/2 = q = G.\rho\,/\,H^2$ ….říká Vanýsek (?) ; $2\,.\,q = G.\rho\,/\,H^2 = 1$

$$2\,.\,q = \frac{2\;\; c^2\,u\,t_c\,.\,t_w^2}{c\;.\;x_{HV}^2\,.\,x_v} = \frac{2\,w}{c^2}$$

$$c^2 = 2\,.\,w$$

◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈◈

(17.10.2003) Co to jsou >pohybové rovnice< ?? Já jsem amatér a tak odpovím >amatérsky< **:** Je to <u>nalezený</u> stav pro rovnováhu sil (všech) pohybových k síle (jedné) gravitační => $F_1 + F_2 + F_n = F_{gr.}$ ….. (a)
Čili je to vyjádření (v libovolné matematice) o tom v jakých pozičních stavech se hmota (element hmoty… kvanta hmoty) nachází k časoprostorovým dimenzím .
<u>A přestože je to „rovnováha“ sil, není rovnice (a) lineární…..????</u> Na to dojel Einstein (35 let sjednocoval všechny 4 interakce do „rovnovážné rovnice“ pohybové…a přidával kosmologický člen atd.)
Ano, zřejmě bude rovnováha mezi třemi interakcemi – tj. slabou, silnou, elektromagnetickou – v matematické podobě jako lineární, ale nelze jí >srovnat-dorovnat< s tou nelineární gravitací.

Koukni, já to budu demonstrovat opět laicky takto **:** napíši lineární rovnici **:** jednoduše **:**

$\mathbf{x\,.\,t\,/\,x\,.\,t} = 1$ **;** a pak složitě **:**

$$\frac{\alpha\,.\;x_i^{\,a}\,/\,t_j^{\,b}}{\beta\,.\;x_k^{\,c}\,/\,t_s^{\,d}} = 1 \qquad \text{……………………} \qquad \text{(b)}$$

tedy například třináctidimenzionální rovnováha při i = 1,2,3. je **:**

$$\frac{\alpha\,.\;x_i^{\,13}\,/\,t_i^{\,13}}{\beta\,.\;x_i^{\,13}\,/\,t_i^{\,13}} = 1 \qquad \text{…………………..} \qquad \text{(b´)}$$

Tato rovnice (b), (b´) bude representovat interakce ; a vztah hmoty k časoprostoru .
(… **mimo tu gravitaci**) ; ….Ukáži jak **:**

Jistě bude možné učinit substituce, že bude x / t = „v“ , …Anebo **rovnou** zavést konvenční úmluvu, takovouto **:**

$$c^{*} > c > w = w > u$$

$$\frac{x_c}{t_c} > \frac{x_v}{t_c} < \frac{x_c}{t_w} > \frac{x_v}{t_w}$$

$$\frac{\sqrt{2}\,.x_v}{t_v} = \frac{x_c}{t_c} = \frac{\sqrt{2}\;k\;x_v}{t_c} = \frac{\sqrt{2}\;k\;x_c}{t_w} = \frac{2\,k^2\;x_v}{t_w}$$

Pak lze formulovat jednoduché lineární rovnice typu **:**

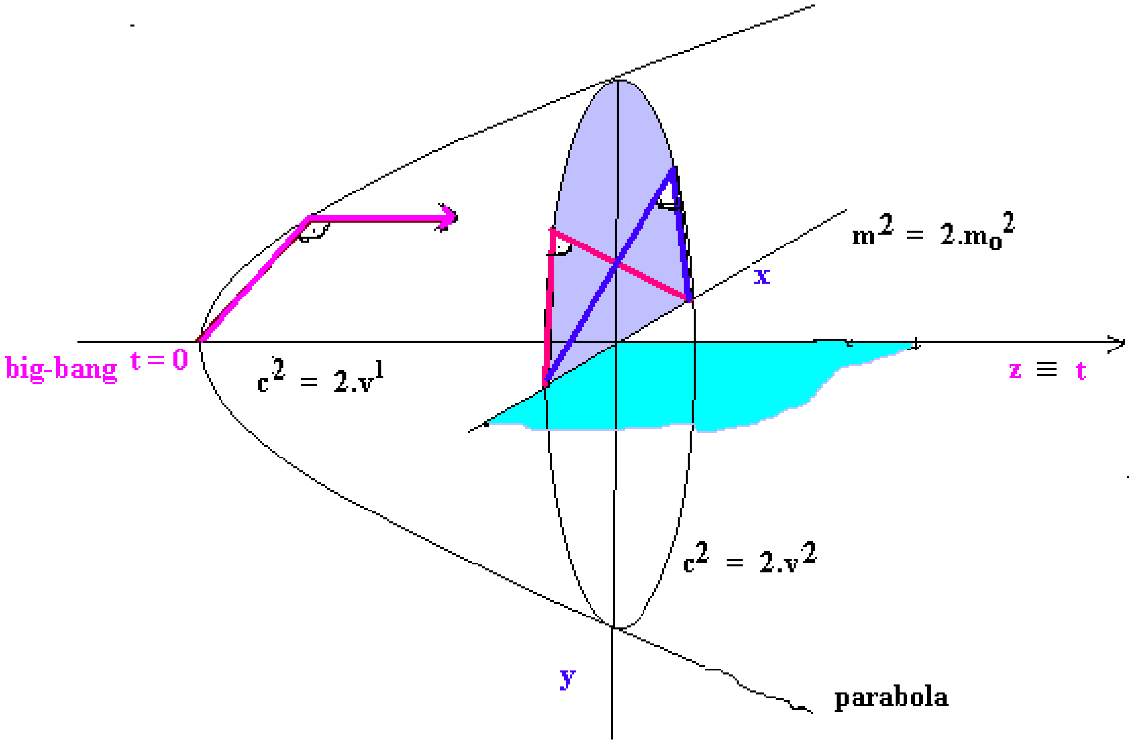
$$\sqrt{2}\,.\,v = c = \sqrt{2}\;k\;w = \sqrt{2}\;k\;w = 2\,k^2\;u = \sqrt{2}\,k\,.\,\sqrt{2}\,k\;u = 1$$

(Jsou to modulované rychlosti v ; c ; w ; u pro vhodnou potřebu) K čemu je to dobré ??
Především tyto rovnice vedou k a) Pythagorově větě a od ní se vhodnou úpravou postaví Lorentzův relativistický opravný činitel..., a b) Ukazují na rozpínání vesmíru do dvou dimenzí lineárně po soustředných kružnicích a ve třetím směru nelineárně parabolicky.
Ukázka :

≡

-

Prozatím neumím ukázat geometrii v matematickém vyjádrení toho, ze vesmír se rozpíná ve dvou osách lineárne (respektive kvadraticky - komplementarita rychlostí a hmotností) a ve tretí ose se rozpíná parabolicky a vytvárí tak onu asymetrii tohoto vesmíru v jednocestném chodu casu a s tím stavbu hmoty od jednoduché ke slozité a bez "trvalé"antihmoty.Parabolou vzniká varianta tohoto vesmíru s "rovnováhou" stavù a) casoprostor na jední strane a b) hmota na druhé strane. Anticastice zrejme "pouzivají" zpitný chod casu jako "cukanecek" casové vlny,tedy cukanecek casu se zpetným chodem na miniinterval zpet.



A nyní postavím nelineární rovnici ….Nejjednodušší je parabola ve tvaru $\underline{A^2 = k \,.\, B}$
čili volím **:**

$$1 = \frac{2 \,.\, B^2}{B \,.\, A^2} = \frac{2}{B} \,.\, \frac{B^2 \,.\, A_i^{\,n} \,.\, B_i^{\,n}}{A^2 \,.\, A_i^{\,n} \,.\, B_i^{\,n}} \quad \ldots\ldots\ldots\ldots\ldots\ldots\ldots\ldots \text{(c)}$$

čímž chci říci, že tato rovnice (c) je parabolou rozšířenou o lineárního činitele modrého, který **lze opět kouskovat do členů**, které >an block< jsou stále lineární. Činitel červený bude pak „gravitační konstantou" respektive „gravitační veličinou" (možná je tento „člen"i gravitonem). Takže

a) bude-li napsáno $A = k \,.\, B$ …nebo $\mathbf{A^2 = k^2 \,.\, B^2}$, tak jsou to <u>stále lineární</u> rovnice….avšak

b) bude-li napsáno $\mathbf{A^2 = k^2 \,.\, B}$, pak už je to <u>nelineární parabola</u>.

Například klasický „beta rozpad" jaderný je napsán ve >znakové řeči< z historických důvodů takto **:**

$$\mathbf{n = p \,.\, e^- \,.\, \nu_e}$$

a já <u>mohu</u> tu původní znakovou řeč přepsat pomocí transformačního vyjádření do dvouznakového vyjádření. Takto **:**

$$\frac{x^3 \,.\, t^1}{x^0 \,.\, t^3} = \frac{x^3 \,.\, t^0}{x^0 \,.\, t^2} \,.\, \frac{x^2 \,.\, t^2}{x^2 \,.\, t^1} \,.\, \frac{x^0 \,.\, t^0}{x^0 \,.\, t^1}$$

$$\Downarrow$$

$$\mathbf{n = p \,.\, e^- \,.\, \nu_e^-}$$ (to jsou už ony „vzorečky" pro elementární částice)

což je lineární rovnice $\mathbf{x_i^5 \,.\, t_k^5 / x_a^5 \,.\, t_b^5 = c^5 / k^n \,.\, v^5}$ **.** Kdybych tuto lineární rovnici rozšířil o člen **2 / c** , pak bych z ní udělal rovnici nelineární (typu <u>$A^2 = k \,.\, B$</u>), parabolickou a tedy rovnici gravitace. <<<< Tím jsem došel do pozice „*vyhlašování výroků a vyhlášení tvorby hypotézy*".

Provedu **ukázku** jedné takové >stavby< (geneze) nelineární parabolické rovnice **:**

$\mathbf{k \,.\, x_v = t_w}$ **(** znaky už korespondují s „konvencí" výše **)**

$\mathbf{k \,.\, u = 1}$

$\mathbf{k \,.\, u \,.\, c = c}$

$\mathbf{k \,.\, u \,.\, c = c}$ (to, že <u>$u \,.\, c = w^2$</u> plyne z konvence, přesvěčte se **)**

$\mathbf{k \,.\, w^2 = c}$

$$\Downarrow \quad \mathbf{1 = \frac{2}{c} \,.\, \frac{c^2}{w^2 \,.\, k \,.\, 2}}$$

$$\Downarrow \quad \mathbf{1 = \frac{2 \,.\, k}{c} \,.\, \frac{c^2}{w^2 \,.\, k^2 \,.\, 2}} \quad \ldots\ldots\ldots\ldots\ldots\ldots\ldots\ldots\ldots\ldots\text{(d)}$$

kde modrý člen je jednička

((kontrola je, že **:** $k \,.\, u = 1 = c \,/\, 2 \,.\, k$; čili že : $2 \,.\, k^2 u = c$ **))**

$$\Downarrow \quad \mathbf{1 = \frac{2 \,.\, k}{c} \,.\, \frac{c^2}{w^2 \,.\, k^2 \,.\, 2}}$$

$$\Downarrow \quad \mathbf{1 = \frac{2 \,.\, t_c}{c \,.\, t_v} \,.\, \frac{c^2 \,.\, v \,.\, t_c}{w^2} \,.\, \frac{1}{k^2 \,.\, 2 \,.\, v \,.\, t_c}}$$

$$\Downarrow \quad \mathbf{1 = \frac{2 \,.\, t_c}{c \,.\, t_v} \,.\, \frac{(\, c^2 \,.\, v \,.\, t_c \,)}{w^2 \,.\, x_v} \,.\, \frac{t_v}{\underset{\Downarrow}{k^2} \,.\, \underset{\Downarrow}{2} \,.\, t_c}}$$

$$\mathbf{1 = \frac{2 \,.\, t_c}{c \,.\, t_v} \,.\, \frac{(\quad m \quad)}{w^2 \,.\, x_v} \,.\, \frac{w^2 \,.\, v^2 \,.\, t_v}{v^2 \,.\, c^2 \,.\, t_c}}$$

$$1 = \frac{2 \cdot t_c}{c \cdot t_v} \cdot \frac{m}{c^2 \cdot x_v} \cdot \frac{t_v}{t_c} = \frac{2 \cdot t_c}{c \cdot t_v} \cdot \frac{m}{c \cdot v \cdot x_c}$$

$$1 = \qquad = \frac{2 \cdot t_c}{c \cdot t_v} \cdot \frac{m}{c \cdot v \cdot x_c}$$

$\Downarrow$ $\Downarrow$

(červený člen je >gravitační veličina< a modrý člen je >jednička< a je to rovnováha hmoty s časoprostorem)

$$\frac{M \cdot v}{t_c} = \qquad = \frac{2 \cdot t_c}{c \cdot t_v} \cdot \frac{m \cdot M}{x_c^2}$$

$$1 = \qquad = \frac{2 \cdot t_c}{c \cdot t_v} \cdot \frac{c^2 \cdot v \cdot t_c}{c \cdot v \cdot x_c}$$

$$1 = \qquad = \frac{2 \cdot t_c}{c \cdot t_v} = \frac{2 \cdot k}{c}$$

$$x_c \qquad = 2 \cdot t_c \cdot (t_c / t_v)$$

atd. To byla ukázka geneze pohybových rovnic (nelineárních) podle „zvoleného počátečního stavu“, v tomto případě to bylo : **k . u = 1** …. což nebyla nejlepší volba. Lepší bude k . w = 1

.-

Z celé ukázky výše plynou ještě dvě >věci< nevysvětlené : proč by měla být gravitační konstanta nějakou gravitační veličinou ? a proč konstanta vlastně není konstantní….? Zadruhé : jak se dají interpretovat interakce ve dvouznakových rovnicích ?

Pro interakce co jsou lineárními rovnicemi jsem hledal a našel (nedořešené) „vzorečky“ pro elementární částice a postavil jsem tím celou soustavu substitucí – viz na jiném místě.

Proč je gravitační konstanta >gravitační veličinou< to nevím, ale vím a mám indicii, že :

$G_b = c / t_w.t_v = 6{,}6712.10^{-11} = G^*$; $G_a = 2.t_c / c.t_v = 6{,}671281.10^{-11} = G^*$

čili : $R_v = x_{HV}$ - vzdálenost na hranice vesmíru pozorovatelného ; $t_w = 1 / H$ - věk vesmíru ;

$t_v/t_c = 10^{+1}/10^{-1}$ - opravný činitel z vlivu volby jednotek (vysvětlení je jinde)

$$R_v \cdot H^2 \cdot t_v = \frac{x_{HV}}{t_w^2 \cdot t_v} = \frac{c}{t_w \cdot t_v} = \frac{2 \cdot t_c}{c \cdot t_v} = G^*$$

G* je gravitační veličina, kdy v jednom případě je konstantou (podle paraboly do lokální inerciální soustavy) a v druhém případě je nekonstantní (globální vyjádření paraboly spolu se změnami hmotností , změnami stárnutí a změnami rozpínání prostoru) a je komplementární se změnou hmotnosti ve vesmíru (neb i jí přibývá…a to v počátku bouřlivě rychle a postupně méně a méně podle nějaké sestupné exponenciály…proto i gravitační konstanta >již dnes< klesá pomalu a měřitelnost je až na jedenáctém místě za desetinnou čárkou.

$$\frac{1{,}3471999 \cdot 10^{26}}{(4{,}4937756 \cdot 10^{17})^2 \cdot 10^{+1}} = G = \frac{2 \cdot 10^{-1}}{2{,}9979246 \cdot 10^{8} \cdot 10^{+1}}$$

$X_{HV} = 1{,}3471999 \cdot 10^{26}$ m $= R_v$

$t_W = 4{,}4937756 \cdot 10^{17}$ sec. = 14,24 miliard let = 1 / H

ing. Josef Navrátil, Kosmonautů 154, Děčín 405 01
e-mail : j_navratil@volny.cz
www : www.volny.cz/j_navratil
http://big-bang.webpark.cz/