

La Gravneta Kampo

Far: [Luis Guillermo RESTREPO RIVAS](#)

RESUMO

Mi pravas la ekziston de vektorkampo kreita far ciu moviganta inercia maso, kampo kiu efektivas forton sur ciu alia proksima moviganta maso.

Tiu-ci kampo havas formalan rilaton kun la **gravita** kampo similan al tia inter la elektra kaj **magneta** kampoj, do mi proponas la nomon **Gravneta** por nomi tiun-ci kampon.

La ekzisto de la Gravneta Kampo estas implicata far la akcepto de la Speciala Teorio de Relativeco, kaj gi estas pruvata uzante tiun teorion.

Bazite en variantaj gravnetikaj kampoj, kreitaj far masaj fluoj de varianta rapido, oni produktas ondoj gravitaj-gravnetaj.

ASERTO

Por ciu observanto por kiu ekzistas iu masa fluo, ankaŭ ekzistas vektorkampo V cirkauanta tiun masfluan.

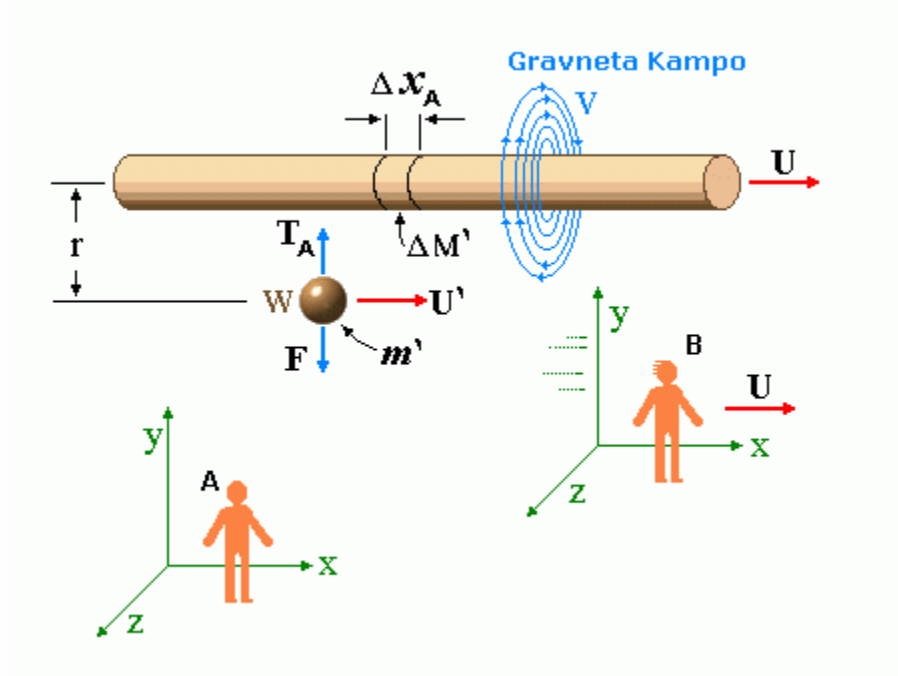
La vektorkampo V produktas, sur ciu maso kiu movigas kun rapido U' neparalela kun V , forton F , en direkto orta al la ebena difinita far U' kaj V .

La intenso de la kampo V dependas de la denseco kaj rapido de la masfluo, kaj estas inverse proporcia al la distanco ekde la fluo.

PRUVO

Konsideru la ekziston de la sceno prezentita en la ci-sekvanta desegnaĵo, kiu enhavas jenajn objektojn:

- Observanto **A**, senmova relative al iu inercia referenca sistemo
- Masa fluo kun rapido U relativa al observanto **A**
- Observanto **B**, moviganta **A** kun rapido U en la sama direkto kiel la fluo perceptita far **A**
- Objekto **W**, je distanco r de la flu-akso, kiu havas, relative al observanto **A**, mason m' kaj rapido U' en direkto paralela al U



Se c estas la lum-rapido en vakuo, pro la Speciala Teorio de Relativeco, ni scias ke la rapideco U'' de la objekto W relativa al observanto B , skribita kun bazo en la rapidoj U kaj U' estas:

$$U'' = \frac{U' - U}{1 - UU'/c^2} \quad [1]$$

Pro tio, ke neniuj rapido povas superi la lum-rapidon en vakuo, sen perdo de generaleco ni povas esprimi la rapidojn kiel frakcioj de la lum-rapido, tiel ke eblas uzi angulaj funkcioj, jene:

$$\frac{U}{c} = \sin \alpha \quad \frac{U'}{c} = \sin \beta \quad \frac{U''}{c} = \sin \gamma$$

Lau tiuj difinoj de alfa, beta kaj gamma, validas la sekvantaj rilatoj:

$$\cos \alpha = \sqrt{1 - U^2/c^2} \quad U = c \sin \alpha$$

$$\cos \beta = \sqrt{1 - U'^2/c^2} \quad U' = c \sin \beta$$

$$\cos \gamma = \sqrt{1 - U''^2/c^2} \quad U'' = c \sin \gamma$$

kaj aplikante tion a la rilato [1] ni atingas:

$$U'' = c \frac{\sin \beta - \sin \alpha}{1 - \sin \alpha \sin \beta}$$

$$\therefore \sin \gamma = \frac{\sin \beta - \sin \alpha}{1 - \sin \alpha \sin \beta}$$

Kaj, pro la fakto ke:

$$\cos \theta = \sqrt{1 - \sin^2 \theta} \quad \forall \theta$$

Do, anstatauinte kaj transforminte, ni sekve atingas:

$$\cos \gamma = \left(1 - \left(\frac{\sin \beta - \sin \alpha}{1 - \sin \alpha \sin \beta} \right)^2 \right)^{1/2}$$

$$\cos \gamma = \left(\frac{1 - \sin^2 \alpha (1 - \sin^2 \beta) - \sin^2 \beta}{(1 - \sin \alpha \sin \beta)^2} \right)^{1/2}$$

$$\cos \gamma = \left(\frac{(1 - \sin^2 \alpha) (1 - \sin^2 \beta)}{(1 - \sin \alpha \sin \beta)^2} \right)^{1/2}$$

Nu, ankaŭ veras ke:

$$\cos^2 \theta = 1 - \sin^2 \theta \quad \forall \theta$$

Do, anstatauinte ni alvenas al:

$$\cos \gamma = \frac{\cos \alpha \cos \beta}{1 - \sin \alpha \sin \beta} \quad [2]$$

Pensu ni nun pri eta ero de maso apartenanta al la fluo. Tiu ero posedas, laŭ mezuroj de **A**, longo **delta de X_A** kaj maso **delta de M'**. Do, la observanto **A** povas difini la linea denseco de la fluo kiel:

$$\rho_A = \frac{\Delta M'}{\Delta X_A}$$

Nu, se **delta de M** estas la maso en kvieteco (kiel mezurita far **B**) de la ero de fluo, ni scias ke la maso **delta de M'** laŭ mezuro far **A** rilatigas kun tiu

maso en kvieteco, laŭ Speciala Relativeco, jene:

$$\Delta M' = \frac{\Delta M}{\text{Kos } \alpha}$$

do, la linea denseco por **A** ankaŭ estas:

$$\rho_{\mathbf{A}} = \frac{\Delta M}{\Delta \mathbf{X}_{\mathbf{A}} \text{Kos } \alpha}$$

Krome, pro la longo-kurtigo de Lorentz, la longo **delta de X_A** laŭ mezuro de observanto **A** rilatigas kun la koresponda longo en kvieteco **delta de X_B** (laŭ mezuro far **B**) per la esprimo:

$$\Delta \mathbf{X}_{\mathbf{A}} = \Delta \mathbf{X}_{\mathbf{B}} \text{Kos } \alpha$$

Kaj do, esprimita per la kvietecaj maso kaj longo de la flu-ero, laŭ mezuro far **B**, la linea denseco mezurita far **A** estas:

$$\rho_{\mathbf{A}} = \frac{\Delta M}{\Delta \mathbf{X}_{\mathbf{B}} \text{Kos}^2 \alpha}$$

Kaj pro tio ke la linea denseco mezurita far **B**, kvietita relative al la flu-ero, estas:

$$\rho_{\mathbf{B}} = \frac{\Delta M}{\Delta \mathbf{X}_{\mathbf{B}}}$$

Do, la rilato inter la lineaj densecoj mezuritaj far **A** kaj far **B** estas:

$$\rho_{\mathbf{A}} = \frac{\rho_{\mathbf{B}}}{\text{Kos}^2 \alpha} \quad [3]$$

Konsideru ni nun la gravitan kampon kreita far la maso kiun **A** perceptas kiel "fluo".

Se ni supozas ke la longo de tiu maso en la direkto de **U** estas multege pli granda ol la distanco **r**, ni vidas ke la intenso de la gravita kampo **N_B**, je la distanco **r**, mezurita far la observanto **B**, kvietita relative al tiu maso, estas tia kauxita far maso de grandega longo kaj eteta dikeco:

$$N_{\mathbf{B}} = 2G \frac{\rho_{\mathbf{B}}}{r}$$

kie G estas la Gravita Konstanto

Nu, relative al observamnto \mathbf{B} , la objekto \mathbf{W} , de kvieteca maso m , posedas maso:

$$m'' = \frac{m}{\sqrt{1 - U''^2/c^2}} = \frac{m}{\text{Kos } \gamma}$$

car \mathbf{W} movigas relative al \mathbf{B} kun rapido U'' .

Lau tio-ci, la forto $T_{\mathbf{B}}$ sur m'' kauzita far la kvazaulineeca distribuo de materio, estas, lau mezuro far \mathbf{B} :

$$T_{\mathbf{B}} = N_{\mathbf{B}} m''$$

kio egalas al:

$$T_{\mathbf{B}} = 2G \frac{\rho_{\mathbf{B}} m}{r \text{Kos } \gamma} \quad [4]$$

Kaj simile, en la inercia referenca sistemo de \mathbf{A} , la intenso de la gravita kampo $N_{\mathbf{A}}$, je la distanco r , havas amplekson:

$$N_{\mathbf{A}} = 2G \frac{\rho_{\mathbf{A}}}{r} \quad [5]$$

kiu, anstatuigante lau la rilato [3] devenas:

$$N_{\mathbf{A}} = 2G \frac{\rho_{\mathbf{B}}}{r \text{Kos}^2 \alpha}$$

kaj, pro tio ke relative al \mathbf{A} , la maso de \mathbf{W} estas m' , la gravita forto sur \mathbf{W} , mezurita far \mathbf{A} estas:

$$\begin{aligned} T_{\mathbf{A}} &= N_{\mathbf{A}} m' \\ \bullet \bullet \bullet \quad T_{\mathbf{A}} &= 2G \frac{\rho_{\mathbf{B}} m'}{r \text{Kos}^2 \alpha} \end{aligned}$$

kaj car la maso m' , rilatigas kun la kvieteca maso jene:

$$m' = \frac{m}{\text{Kos } \beta}$$

ni alvenas al:

$$\mathbf{T}_A = \frac{2G \rho_B m}{r \text{Kos}^2 \alpha \text{Kos } \beta}$$

kio, pro la rilato [4] facile transformigas en:

$$\mathbf{T}_A = \mathbf{T}_B \frac{\text{Kos } \gamma}{\text{Kos}^2 \alpha \text{Kos } \beta}$$

kio, pro la rilato [2] egalas al:

$$\mathbf{T}_A = \frac{\mathbf{T}_B}{(1 - \text{Sin } \alpha \text{ Sin } \beta) \text{Kos } \alpha} \quad [6]$$

Kaj pro la trigonometria malegaleco:

$$(1 - \text{Sin } \alpha \text{ Sin } \beta) \text{Kos } \alpha < 1$$

ni facile konkludas ke ke validas la sekvanta malegaleco inter la fortoj sur \mathbf{W} mezuritaj far \mathbf{A} kaj far \mathbf{B} :

$$\mathbf{T}_A > \mathbf{T}_B$$

El la rilato [6] ni atingas:

$$\frac{\mathbf{T}_B}{\text{Kos } \alpha} = \mathbf{T}_A (1 - \text{Sin } \alpha \text{ Sin } \beta) \quad [7]$$

Krome, lau la transformado de fortoj de la Speciala Relativeco: Se \mathbf{P} estas la plena transversa forto sur iu objekto \mathbf{W} , de kvieteca maso m (kia mezuras gin observanto kvietea relative al \mathbf{W}), do, la plenajn transversajn fortojn \mathbf{P}_A kaj \mathbf{P}_B , mezuritaj far observantoj kiuj movigas relative al \mathbf{W} , kiel \mathbf{A} kaj \mathbf{B} , oni atingas per la ekvacioj:

$$\mathbf{P}_A = \mathbf{P} \text{Kos } \beta$$

$$\mathbf{P}_B = \mathbf{P} \text{Kos } \gamma$$

kiujn ni povas kombini en:

$$P_A = P_B \frac{\cos \beta}{\cos \gamma}$$

kaj, anstatuigante la denominatoro lau [2] transformigas en:

$$P_A = P_B \frac{1 - \sin \alpha \sin \beta}{\cos \alpha}$$

Por la observanto **B**, la plena forto inter la lineeca maso kaj **W** etas nur tiu gravita, jene:

$$P_B = T_B$$

kaj do:

$$P_A = T_B \frac{1 - \sin \alpha \sin \beta}{\cos \alpha} \quad [8]$$

Kaj se ni komparas tiu-ci lastan esprimon [8] kun esprimo [6], ni vidas ke en la generala okazajo P_A ne egalas al T_A

Kio kondukas ni al konkludo ke **por la observanto A ekzistas alia forto ne perceptebla far B kaj kontraua al tiu gravita T_A** , tiel ke la plena forto mezurita far A estas:

$$P_A = T_A - F$$

kio pro la rilato [8] transformigas en:

$$T_A - F = T_B \frac{1 - \sin \alpha \sin \beta}{\cos \alpha}$$

$$\bullet \bullet \bullet \quad F = T_A - \frac{T_B}{\cos \alpha} (1 - \sin \alpha \sin \beta)$$

kaj pro la rilato [7] devenas:

$$\begin{aligned} \mathbf{F} &= \mathbf{T}_A (1 - (1 - \sin\alpha \sin\beta)^2) \\ \mathbf{F} &= \mathbf{T}_A (2 \sin\alpha \sin\beta - \sin^2\alpha \sin^2\beta) \\ \mathbf{F} &= \mathbf{T}_A \sin\alpha \sin\beta (2 - \sin\alpha \sin\beta) \end{aligned}$$

Nun ni povas anstataŭigi la forton \mathbf{T}_A per la produkto de: la kampo \mathbf{N}_A kaj la maso \mathbf{m}' , kaj ni atingas:

$$\mathbf{F} = \mathbf{N}_A \mathbf{m}' \sin\alpha \sin\beta (2 - \sin\alpha \sin\beta)$$

kio, pro la rilato [5] egalas al:

$$\mathbf{F} = 2G \frac{\rho_A}{r} \mathbf{m}' \sin\alpha \sin\beta (2 - \sin\alpha \sin\beta)$$

Se ni difinas la flua intenso kiel kvanto de maso iranta dum ĉiu tempunuo:

$$\Phi = \frac{dM'}{dt}$$

Do, la linea denseco mezurita far A , konsiderante diferencialan eron, povas transformiĝi jene:

$$\rho_A = \left. \frac{\Delta M'}{\Delta \mathbf{x}_A} \right]_{\Delta \mathbf{x} \rightarrow 0} = \frac{dM'}{d\mathbf{x}_A} = \frac{dM'/dt}{d\mathbf{x}_A/dt} = \frac{\Phi}{\mathbf{U}}$$

kaj do:

$$\mathbf{F} = 2G \frac{\Phi \mathbf{m}'}{r \mathbf{U}} \sin\alpha \sin\beta (2 - \sin\alpha \sin\beta)$$

kio se ni reesprimas per la rapidoj, estas:

$$\mathbf{F} = 2G \frac{\Phi \mathbf{m}' \mathbf{U}'}{r c^2} \left(2 - \frac{\mathbf{U} \mathbf{U}'}{c^2} \right)$$

Kaj, se ni difinas la "**Gravnetan Konstanton**" G_N kiel:

$$G_N = \frac{2G}{c^2}$$

ni povas esprimi la "**Gravnetan Forton**" kiel:

$$\mathbf{F} = G_N \frac{\Phi}{r} m' U' \left(2 - \frac{U U'}{c^2} \right)$$

Kopirajto © 1988-2006 Luis Guillermo RESTREPO RIVAS, Ciuj Rajtoj Rezervitaj