

نیروی مرکزی و نسبیت خاص

mamwad@mailaps.org

محمد خرمی

اثر نسبیت خاص بر حرکت یک جسم تحت یک نیروی مرکزی بررسی میشود. به ویژه حالتی بررسی میشود که نیرو متناسب با عکس-مجذور - فاصله از مرکز است.

1 معادله‌ی حرکت و کمیت‌های پایسته

جسمی به جرم m تحت نیروی F حرکت میکند. معادله‌ی حرکت میشود

$$m c \frac{d(\gamma \beta)}{dt} = F. \quad (1)$$

t زمان، $(c\beta)$ سرعت، و γ ضریب لورنتس [1] است:

$$\beta = \frac{1}{c} \frac{dr}{dt}. \quad (2)$$

$$\gamma = (1 - \beta \cdot \beta)^{-1/2}. \quad (3)$$

r مکان است. با تعریف τ (ویژه-زمان) و w با

$$\frac{d\tau}{dt} = \frac{1}{\gamma}, \quad (4)$$

$$\begin{aligned} \mathbf{w} &= \gamma \boldsymbol{\beta}, \\ &= \frac{1}{c} \frac{d\mathbf{r}}{d\tau}, \end{aligned} \quad (5)$$

دید می‌شود

$$m c \frac{d\mathbf{w}}{dt} = \mathbf{F}. \quad (6)$$

$$\gamma = (1 + \mathbf{w} \cdot \mathbf{w})^{1/2}. \quad (7)$$

$$\begin{aligned} \frac{d\gamma}{dt} &= \frac{1}{\gamma} \mathbf{w} \cdot \frac{d\mathbf{w}}{dt}, \\ &= \frac{1}{m c^2} \mathbf{F} \cdot \frac{d\mathbf{r}}{dt}, \end{aligned} \quad (8)$$

رابطه‌ی اخیر شکل نسبیتی‌ی قضیه‌ی کار-انرژی‌ی-جنبشی است:

$$\frac{d(m c^2 \gamma)}{dt} = \mathbf{F} \cdot \frac{d\mathbf{r}}{dt}. \quad (9)$$

اگر نیرو پایستار باشد، یعنی یک انرژی‌ی-پتانسیل U وجود داشته باشد که تابع فقط مکان باشد و

$$\mathbf{F} = -\nabla U, \quad (10)$$

شکل نسبیتی‌ی پایستگی‌ی انرژی‌ی مکانیکی نتیجه می‌شود:

$$\frac{d(m c^2 \gamma + U)}{dt} = 0. \quad (11)$$

می‌گویم نیرو مرکزی است، اگر نیرو در راستای \mathbf{r} باشد و تصویرش در این راستا هم تابع فقط r (اندازه‌ی \mathbf{r}) باشد:

$$\mathbf{F} = \frac{\mathbf{r}}{r} F(r). \quad (12)$$

از این پس فرض می‌کنم نیرو مرکزی است. از معادله‌ی (6) و این که نیرو با \mathbf{r} موازی است نتیجه می‌شود

$$m c \mathbf{r} \times \frac{d\mathbf{w}}{dt} = 0, \quad (13)$$

که شکل نسبیتی ی پایستگی ی تکانه ی زاویئی را میدهد:

$$\frac{d(m c r \times w)}{dt} = 0. \quad (14)$$

تکانه-ی-زاویئی ی نسبیتی $(m c r \times w)$ است. ℓ را تکانه ی زاویئی تقسیم بر $(m c)$ تعریف میکنم:

$$\ell = r \times w. \quad (15)$$

از این که نیرو مرکزی ست، نتیجه میشود نیرو پایستار است و انرژی ی پتانسیل تابع فقط r است.

این انرژی-ی-پتانسیل را با $(m c^2 \Upsilon)$ نشان میدهم. به این ترتیب،

$$F = -m c^2 \frac{d\Upsilon}{dr}. \quad (16)$$

$$\gamma + \Upsilon = \varepsilon. \quad (17)$$

ε یک ثابت است، که رابطه اش با انرژی ی نانسیتی (E_{nr}) چنین است.

$$E_{nr} = m c^2 (\varepsilon - 1). \quad (18)$$

2 حرکت شعاعی و معادله ی مسیر

از ثابت-بودن ℓ نتیجه میشود حرکت در یک صفحه (شامل مرکز نیرو) انجام میشود. اندازه ی ℓ را

با ℓ ، و مشتق Ξ نسبت به τ را با Ξ' نشان میدهم. مختصات قطبی (نسبت به مرکز نیرو) در صفحه ی

حرکت را با (r, φ) نشان میدهم، چنان که φ نامنفی باشد. دیده میشود

$$\ell = \frac{r^2 \dot{\varphi}}{c}. \quad (19)$$

$$w \cdot w = \frac{\dot{r}^2}{c^2} + \frac{\ell^2}{r^2}. \quad (20)$$

$$\gamma = \left(1 + \frac{\dot{r}^2}{c^2} + \frac{\ell^2}{r^2} \right)^{1/2}. \quad (21)$$

با استفاده از (19) میشود مشتق-گیری نسبت به τ را بر حسب مشتق-گیری نسبت به φ نوشت. مشتق

Ξ نسبت به φ را با Ξ' نشان میدهم. به این ترتیب،

$$\gamma = \left(1 + \frac{\ell^2 r'^2}{r^4} + \frac{\ell^2}{r^2} \right)^{1/2}. \quad (22)$$

با این عبارتها برای γ ، پایستگی انرژی میشود

$$\left(1 + \frac{\dot{r}^2}{c^2} + \frac{\ell^2}{r^2}\right)^{1/2} + \Upsilon = \varepsilon. \quad (23)$$

یا

$$\left(1 + \frac{\ell^2 r'^2}{r^4} + \frac{\ell^2}{r^2}\right)^{1/2} + \Upsilon = \varepsilon. \quad (24)$$

رابطه ی (23) معادله ی حرکت شعاعی (شعاع بر حسب ویژه-زمان)، و رابطه ی (24) معادله ی مسیر (شعاع بر حسب زاویه) است. معادله ی مسیر، با تغییر - متغیر

$$\frac{1}{r} = u \quad (25)$$

میشود

$$(1 + \ell^2 u'^2 + \ell^2 u^2)^{1/2} + \Upsilon = \varepsilon. \quad (26)$$

حد ناسبیتی ی (23) و (24) و (26) وضع ی ست که عبارت زیر رادیکال در طرف چپ نزدیک به یک است. در این حد رادیکال را بسط میدهم و برابریها را در $(m c^2)$ ضرب میکنم:

$$\frac{m \dot{r}^2}{2} + \frac{(m c \ell)^2}{2 m r^2} + m c^2 \Upsilon = m c^2 (\varepsilon - 1). \quad (27)$$

$$\frac{(m c \ell)^2 r'^2}{2 m r^4} + \frac{(m c \ell)^2}{2 m r^2} + m c^2 \Upsilon = m c^2 (\varepsilon - 1). \quad (28)$$

$$\frac{(m c \ell)^2 u'^2}{2 m} + \frac{(m c \ell)^2 u^2}{2 m} + m c^2 \Upsilon = m c^2 (\varepsilon - 1). \quad (29)$$

3 حل معادله ی مسیر

$\tilde{\Upsilon}$ را چنین تعریف میکنم

$$\tilde{\Upsilon} = (1 + \ell^2 u'^2)^{1/2} + \Upsilon. \quad (30)$$

از (26) دیده میشود ناحیه ی مجاز برای u جایی ست که

$$\tilde{\Upsilon} \leq \varepsilon. \quad (31)$$

البته رُشن است که برای این که چنین ناحیه ای وجود داشته باشد، ε باید این قید را برآورد.

$$\min(\tilde{\Upsilon}) \leq \varepsilon. \quad (32)$$

اگر u_0 یک نقطه ی بازگشت باشد،

$$\tilde{\Upsilon}(u_0) = \varepsilon. \quad (33)$$

برای u ها بی که (31) را بر میآورند، از (26) نتیجه میشود

$$\frac{d\varphi}{du} = \pm \left[\frac{(\varepsilon - \Upsilon)^2 - 1}{\ell^2} - u^2 \right]^{-1/2}, \quad (34)$$

که با انتگرال-گیری از آن φ بر حسب u به دست میآید. از جمله، اگر u_1 و u_2 متناظر با، به ترتیب، اُج و حضيض باشند،

$$\Delta\varphi = \int_{u_1}^{u_2} du \left[\frac{(\varepsilon - \Upsilon)^2 - 1}{\ell^2} - u^2 \right]^{-1/2}, \quad (35)$$

که $(\Delta\varphi)$ زاویه ی جهتها ی حضيض و اُج با هم است.

4 نیروی عکس - - مجذور - - فاصله

برای یک نیروی مرکزی که متناسب با عکس مجذور فاصله است،

$$\begin{aligned} F &= \frac{m c^2 k}{r^2}, \\ &= m c^2 k u^2, \end{aligned} \quad (36)$$

که k یک ثابت است. نیرو راننده است اگر k مثبت باشد، و رباينده است اگر k منفی باشد. دیده میشود

$$\begin{aligned} \Upsilon &= \frac{k}{r}, \\ &= k u. \end{aligned} \quad (37)$$

تعریف میکنم

$$\frac{k}{\ell} =: \kappa. \quad (38)$$

حالت نانسبیتی متناظر با مقادارها ی کوچک برای $|\kappa|$ و $|\varepsilon - 1|$ است. بسته به مقادارها ی κ حالتها ی مختلف ی پیش میآید:

$$0 < \kappa \quad \mathbf{a}$$

در این حالت $\tilde{\Upsilon}$ نسبت به u صعودی است. کمینه ی $\tilde{\Upsilon}$ در $u = 0$ رخ میدهد و این مقدار کمینه 1 است. $\tilde{\Upsilon}$ از بالا بیکران است.

$$-1 < \kappa < 0 \quad \mathbf{b}$$

در این حالت کمینه ی $\tilde{\Upsilon}$ در $u = (-\kappa/\ell)(1-\kappa^2)^{-1/2}$ رخ میدهد و مقدار این کمینه $(1-\kappa^2)^{1/2}$ است. $\tilde{\Upsilon}$ از بالا بیکران است.

$$\kappa < -1 \quad \mathbf{c}$$

در این حالت $\tilde{\Upsilon}$ نسبت به u نزولی است، و از پایین بیکران است.

اینها را میشود چنین خلاصه کرد.

$$0 < \kappa : \quad \begin{cases} \frac{d\tilde{\Upsilon}}{du} > 0. \\ 1 \leq \tilde{\Upsilon} < \infty. \end{cases} \quad (39)$$

$$-1 < \kappa < 0 : \quad \begin{cases} (1-\kappa^2)^{1/2} \leq \tilde{\Upsilon} < \infty. \\ (1-\kappa^2)^{1/2} = \tilde{\Upsilon} \left[u = -\frac{\kappa}{\ell} (1-\kappa^2)^{-1/2} \right]. \end{cases} \quad (40)$$

$$\kappa < -1 : \quad \begin{cases} \frac{d\tilde{\Upsilon}}{du} < 0. \\ -\infty < \tilde{\Upsilon} \leq 1. \end{cases} \quad (41)$$

رابطه ی (26) میشود

$$\ell^2 u'^2 + (\ell^2 - k^2) u^2 + 2 k \varepsilon u = \varepsilon^2 - 1, \quad (42)$$

یا،

$$\ell^2 u'^2 + \ell^2(1 - \kappa^2) u^2 + 2 \ell \kappa \varepsilon u = \varepsilon^2 - 1. \quad (43)$$

رابطه ی نانسیتی ی متناظر چنین است.

$$(m c \ell)^2 u'^2 + (m c \ell)^2 u^2 + 2 m (m c^2 k) u = 2 m E_{nr}. \quad (44)$$

برای حل (43) این حالتها را در نظر میگیریم.

$$|\kappa| < 1$$

d

در این حالت مسئله شبیه حالت نانسیتی است. با انتخاب مناسب مبدا φ :

$$u = \frac{1}{\ell(1 - \kappa^2)} \{-\kappa \varepsilon + (\kappa^2 + \varepsilon^2 - 1)^{1/2} \cos[(1 - \kappa^2)^{1/2} \varphi]\}. \quad (45)$$

تفاوت مهم با حالت نانسیتی این است که مدار، اگر مقید باشد هم بسته نیست: دُره ی u نسبت به φ

برای مدارها ی مقید برابر با $(2\pi + \delta\varphi)$ است، که

$$\delta\varphi = 2\pi[(1 - \kappa^2)^{-1/2} - 1]. \quad (46)$$

$\delta\varphi$ پیش-روی ی حضيض بر دُره است.

$$|\kappa| = 1$$

e

با انتخاب مناسب مبدا φ :

$$\begin{aligned} u &= \frac{\text{sgn}(\kappa)}{2\ell\varepsilon} (\varepsilon^2 - 1 - \varepsilon^2 \varphi^2), \\ &= \frac{1}{2k\varepsilon} (\varepsilon^2 - 1 - \varepsilon^2 \varphi^2). \end{aligned} \quad (47)$$

این را با بسط-دادن (45) نسبت به $(1 - \kappa^2)$ هم میشد به دست آورد. البته اگر $(\kappa\varepsilon)$ منفی باشد باید

$\{\cos[(1 - \kappa^2)^{1/2} \varphi + \pi]\}$ را با $\{\cos[(1 - \kappa^2)^{1/2} \varphi]\}$ جایگزین کرد.

$$|\kappa| > 1$$

f

با انتخاب مناسب مبدئ φ :

$$u = \frac{1}{\ell(\kappa^2 - 1)} \{ \kappa \varepsilon - [\text{sgn}(\kappa)] (\kappa^2 + \varepsilon^2 - 1)^{1/2} \cosh[(\kappa^2 - 1)^{1/2} \varphi] \}. \quad (48)$$

این را هم میشد از (45) و با استفاده از

$$\cos(i x) = \cosh x \quad (49)$$

به دست آورد.

5 پانوشتها

[1] Lorentz