

Ortvay Rudolf verseny régebben publikált megoldásai

A jelen cikk az 1991/12.-es Fizikai Szemlében publikált megoldás lényegében azonos, digitalizált változata. A digitalizálás részben optikai karakterfelismerők felhasználásával történt.

1991/12. Feladat

Megfelelően erős gravitációs térben a fény is körpályára kényszerül. Hol kell elhelyezkednem, ha meg akarom látni a saját hátamat? Meglátom-e? Lézer-zseblámpám igen kis α nyílásszögű kúpszerű fénnyalábot bocsát ki. Előre célozva meg akarom világítani a saját hátamat. Mekkora lesz a fényfolt?

(Dávid Gyula)

Eredetileg írta: Siklér Ferenc.

Digitalizálta: Gombkötő Ákos.

A versenyre beküldött megoldások közül felhasználásra került: Siklér Ferenc beküldött megoldása.

A megoldást ellenőrizte: Dávid Gyula

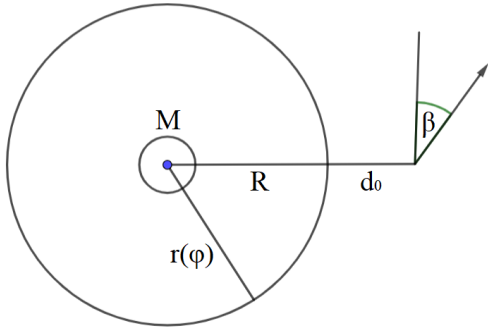
Megjegyzések:

- Az 1991.-es verseny számozása szerint a feladat 11. sorszámú lenne.

+a feladat története?

Egy M tömegű vonzócentrumot feltételezve, az általános relativitás-elméletből a fényre a pályasíkban ($\vartheta = \pi/2$) a következő egyenlet adódik:

$$\frac{d^2}{d\varphi^2} \left(\frac{1}{r} \right) + \frac{1}{r} = \frac{3}{c^2} \gamma \frac{M}{r^2} \quad (1)$$



Ha a fény körpályán halad, $1/r$ állandó:

$$\frac{1}{r} = \frac{3}{c^2} \gamma \frac{M}{r^2} \implies R = \frac{3\gamma M}{c^2} \quad (2)$$

(Például a Napra $R = 4,4$ km, azaz a centrum egy fekete lyuk, hiszen $R_m < R$ szükséges.)

Tehát R távolságra kell állni, hogy meglássam a saját hátamat. Ez kívül esik a fekete lyuk eseményhorizontján, ami $R_S = \gamma M/c^2$ (Schwarzschild-sugár).

Indítsunk fénnyalábot $R + d_0$ távolságról β szögben, $d_0 \ll R$ és β kicsi $d(\varphi)$ -t keressünk. Az egyenlet

$$\frac{d^2}{d\varphi^2} \left(\frac{1}{R+d} \right) + \frac{1}{R+d} = \frac{R}{(R+d)^2}, \quad d(0) = d_0; d'(0) = R\beta \quad (3)$$

Ezt sorbafejtve

$$\frac{d^2}{dd\varphi^2} \left(\frac{1}{R} \left[1 - \frac{d}{R} \right] \right) + \frac{1}{R} \left(1 - \frac{d}{R} \right) = \frac{R}{R^2} \left(1 - \frac{2d}{R} \right) \implies d'' = d \quad (4)$$

Ezért

$$d(\varphi) = Ae^\varphi + Be^{-\varphi} \quad (5)$$

A kezdőfeltételek figyelembevételével

$$d(\varphi) = d_0 \cosh \varphi + R\beta \sinh \varphi. \quad (6)$$

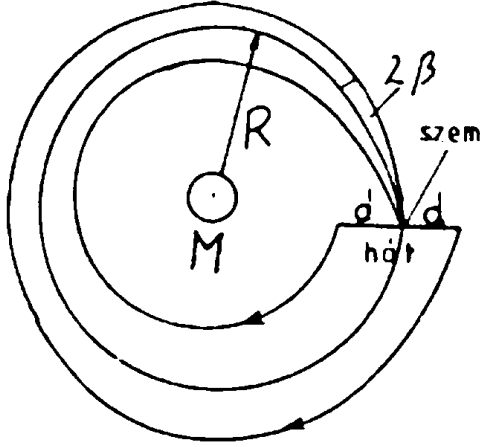
Így egy kör után

$$d(2\pi) = d_0 \cosh(2\pi) + R\beta \sinh(2\pi) \approx \frac{e^{2\pi}}{2}(d_0 + R\beta) \quad (7)$$

lesz az eltérülés. A hát szélessége $2d = 0,5m$. Az eredményeket felhasználva ($M = M_{Nap}$)

$$d \approx \frac{e^{2\pi}}{2} R\beta \implies 2\beta \approx 8,4 \cdot 10^{-7} \quad (8)$$

Tehát a hát szélességét kb. 10^{-6} szög alatt látom. Mivel a szem felbontóképessége kb. $5 \cdot 10^{-6}$, a részletek nem lesznek kivehetők.



A hát magassága $0,6m$, a többi méret az ábrán látható. Az R távolságból indított, a pályasíkkal α szöget bezáró fénysugár ($\beta = 0$) ugyanott, ugyanazon α szögben érkezik vissza. Ezért

$$\tan \alpha_1 = \frac{0,15}{0,15} \implies \alpha_1 = 45^\circ \quad (9)$$

$$\tan \alpha_2 = \frac{0,75}{0,15} \implies \alpha_2 = 80^\circ \quad (10)$$

Tehát a hátamból egy 45° - 80° helyzetű *függőleges vonást* látok.

A zseblámpa fénysugárjának szélességére az előzőekhez hasonlóan $e^{2\pi} R\alpha/2$ adódik, ahol α a nyílásszög. Ha a fényforrás és a hát távolsága l , a folt magassága αl . Tehát a magasság és szélesség aránya ($l = 0,5m$)

$$\frac{2l}{e^{2\pi} R} \approx 4 \cdot 10^{-7}, \quad (11)$$

vagyis gyakorlatilag az egy *vízszintes fényvonal* lesz.

A megoldás során „földi” megfigyelővel számoltunk. Az elmélet keretein belül azonban nem adhatunk választ arra, hogy ilyen extrém körülmények között a zseblámpa hogyan működik (tud-e vékony nyalábot kibocsátani); milyen a fényvisszaverődés a háton; a megfigyelő képes-e látni, érzékelni. Meg lehetne vizsgálni az ilyen térítő szerkezetét is.

A fény színe nem változik. A frekvenciaeltolódásra

$$\frac{\Delta\nu}{\nu} = \frac{\phi(\text{hát széle}) - \phi(\text{szem})}{c^2} \approx 10^{-5}, \quad (12)$$

elenyésző.

Másrészt a test két széle közti gravitációs erőkülönbség

$$\Delta F = \gamma M \left(\frac{1}{(R-d_0)^2} - \frac{1}{(R+d_0)^2} \right) \approx \frac{\gamma M}{R^3} 4d_0 \approx 10^9 N \quad (13)$$

Ezt nem lehet elviselni: nem láthatom meg a hátamat.

