

- Доплеров ефект -

1° Релативистички случај

$$v_{\text{observer}} = v_{\text{source}} \sqrt{\frac{1 + \frac{v}{c}}{1 - \frac{v}{c}}}$$

$$v_o = v_s \sqrt{\frac{1 + \beta}{1 - \beta}}$$

v - позитивно када се извор и пријемник приближавају

v - негативно када се извор и пријемник удаљавају.

2° Класични случај

$$v_{\text{observer}} = v_{\text{source}} \left(1 \pm \frac{v}{c} \right)$$

Посматрач се креће брзином v у сусрет равном таласу светлости. Нађите изразе за кружну фреквенцију ω' и таласни вектор k' равнот таласа у систему посматрача.

Узети да у систему посматрача који мирује равни талас има облик $a = A_0 \cos(\omega t - kx)$ и да важе Лоренцове трансформације за положај и време које види посматрач, који се креће брзином v у односу према другом посматрачу.

Решение:

Посматрач који мирује види равни талас:

$$a(x, t) = A_0 \cos(\omega t - kx)$$

Посматрач који се креће види равни талас исте амплитуде облича:

$$a(x', t') = A_0 \cos(\omega' t' - k' x')$$

$$a(x, t) = a(x', t')$$

$$A_0 \cos(\omega t - kx) = A_0 \cos(\omega' t' - k' x')$$

3. За понаштрача који се креће морамо време и координату трансформисати у његов координатни систем помоћу Лоренцових трансформација

$$x = \frac{x' - vt'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}, \quad t = \frac{t' - v \frac{x'}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

Заченом :

$$A_0 \cos(\omega t - kx) = A_0 \cos \left[\omega \frac{t' - v \frac{x'}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} - k \frac{x' - vt'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \right] =$$

$$= A_0 \cos \left[\frac{\omega t' - \omega v \frac{x'}{c^2} - kx' - kv t'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \right] =$$

$$= A_0 \cos \left[\frac{\omega - kv}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} t' - \frac{k + v \frac{\omega}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} x' \right]$$

$$\omega' = \frac{\omega + kv}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$k' = \frac{k + v \frac{\omega}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$k = \frac{2\pi}{\lambda} = \frac{2\pi}{\lambda'} = \frac{2\pi v}{c} = \frac{\omega}{c}$$

$$\omega' = \frac{\omega + \frac{v}{c} \omega}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$k' = \frac{k + \omega \frac{v}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$\omega' = \omega \frac{1 + \frac{v}{c}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$k' = \frac{k + k \frac{v}{c}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$\omega' = \omega \frac{\sqrt{1 + \frac{v}{c}} \cdot \sqrt{1 + \frac{v}{c}}}{\sqrt{(1 - \frac{v}{c})(1 + \frac{v}{c})}}$$

$$k' = k \frac{1 + \frac{v}{c}}{\sqrt{(1 - \frac{v}{c})(1 + \frac{v}{c})}}$$

$$\omega' = \omega \frac{\sqrt{1 + \frac{v}{c}} \sqrt{1 + \frac{v}{c}}}{\sqrt{1 - \frac{v}{c}} \sqrt{1 + \frac{v}{c}}}$$

$$k' = k \frac{\sqrt{1 + \frac{v}{c}} \sqrt{1 + \frac{v}{c}}}{\sqrt{1 - \frac{v}{c}} \sqrt{1 + \frac{v}{c}}}$$

$$\omega' = \omega \frac{\sqrt{1 + \frac{v}{c}}}{\sqrt{1 - \frac{v}{c}}}$$

$$k' = k \frac{\sqrt{1 + \frac{v}{c}}}{\sqrt{1 - \frac{v}{c}}}$$

$$\omega' = \omega \sqrt{\frac{1 + \frac{v}{c}}{1 - \frac{v}{c}}}$$

$$k' = k \sqrt{\frac{1 + \frac{v}{c}}{1 - \frac{v}{c}}}$$

Фреквенција извора је померена ка бившим фреквенцијама за посматрача који се креће према извору светлости обичном релативним покретом и VICE VERSA.

Други колоквијум из предмета
Оптика

1. Разливена мала количина уља на површини воде може формирати врло танки интензивно обојени слој ($n_{\text{vazduh}} < n_{\text{ulja}} < n_{\text{voda}}$). Боја тог слоја зависи од угла под којим се посматра. Светлосни зрак се делимично одбија од горње површине уља, а делимично се прелама и затим одбија од доње површине. На тај начин долази до слагања таласа са извесном разликом оптичке дужине пута.

а) Извести израз за путну разлику.

б) Колика мора бити дебљина слоја да би посматрач видео максимум првог реда за жуту светлост таласне дужине $\lambda = 580 \text{ nm}$, уколико је упадни угао светлости 30° . Индекс преламања уља је $n = 1.2$.

2. Полазећи од Планкове формуле за спектралну емисиону моћ и користећи апроксимацију $e^x \approx 1 + x$ за мале вредности x , извести израз за Рејли-Џинсову спектралну емисиону моћ. Користећи ову апроксимативну формулу, израчунати емисиону моћ небеског објекат који се може сматрати апсолутно црним телом за зрачење таласних дужина већих од 900 nm , ако је таласна дужина која одговара максимуму зрачења измерена на Земљи 555 nm . Који је удео емисионе моћи зрачења преко 900 nm у односу на укупну емисиону моћ. Небески објекат се удаљава од Земље брзином $0.1c$.

Задача ↗

$$r_{p,\lambda} = \frac{2\pi\epsilon^2}{\lambda^5} \frac{h}{e \frac{hc}{\lambda kT} - 1}$$

$$r_{p,\lambda} = \frac{2\pi\epsilon kT}{\lambda^4}$$

$$R_{\lambda > 300 \text{ nm}} = \int_{\lambda_{300 \text{ nm}}}^{\infty} \frac{2\pi\epsilon kT}{\lambda^4} d\lambda$$

$$= \frac{2\pi\epsilon kT}{3\lambda_{300 \text{ nm}}^3}$$

$$b = 2,9 \cdot 10^{-3} \text{ K} \cdot \text{m}$$

$$c = 3 \cdot 10^8 \frac{\text{m}}{\text{s}}$$

$$k = 1,38 \cdot 10^{-23} \frac{\text{J}}{\text{K}}$$

$$\sigma = 5,67 \cdot 10^{-8} \frac{\text{W}}{\text{m}^2 \text{K}^4}$$

$$v_p = v_0 \left(1 - \frac{v}{c}\right)$$

$$v_p = v_0 \left(1 - \frac{0,1c}{c}\right)$$

$$v_p = v_0 \cdot 0,9$$

$$\frac{c}{\lambda_p} = \frac{c}{\lambda_0} \cdot 0,9$$

$$\frac{1}{\lambda_p} = \frac{1}{\lambda_0} \cdot 0,9$$

$$\lambda_0 = 0,9 \lambda_p$$

$$\lambda_0 = 0,9 \cdot 555 \text{ nm}$$

$$\lambda_0 \approx 500 \text{ nm}$$

$$\lambda_0 = \lambda_{\max}$$

$$\lambda_{\max} T = b$$

$$T = \frac{b}{\lambda_{\max}}$$

$$T = \frac{2,9 \cdot 10^{-3} \text{ K} \cdot \text{m}}{500 \cdot 10^{-9} \text{ m}}$$

$$T = 5,8 \cdot 10^3 \text{ K}$$

$$R_{\lambda > 200} = \frac{2 \pi^5 c^3 T^4}{15 \lambda_{\max}^3} = \frac{2 \cdot 3,14 \cdot 3 \cdot 10^8 \frac{\text{m}}{\text{s}} \cdot 1,38 \cdot 10^{-23} \frac{\text{J}}{\text{K}} \cdot 5,8 \cdot 10^3 \text{ K}}{3 \cdot (0,5)^3 \cdot 10^{-18} \text{ m}^3}$$

$$= 402,12 \cdot 10^6 \frac{\text{W}}{\text{m}^2} \approx 4 \cdot 10^8 \frac{\text{W}}{\text{m}^2}$$

$$R = \sigma T^4 = 5,67 \cdot 10^{-8} \frac{\text{W}}{\text{m}^2 \text{K}^4} \cdot 5,8^4 \cdot 10^{12} \text{ K}^4 = 6416,45 \cdot 10^{12} \approx 6,4 \cdot 10^{15} \frac{\text{W}}{\text{m}^2}$$

$$\frac{R_{\lambda > 200}}{R} = \frac{4 \cdot 10^8}{6,4 \cdot 10^{15}} = 0,6 \cdot 10^{-7}$$

$$\Delta = 2d \sqrt{n^2 - \sin^2 \theta}$$

$$\Delta = \lambda$$

$$d = \frac{\lambda}{2 \sqrt{n^2 - \sin^2 \theta}}$$

$$n = 1,2$$

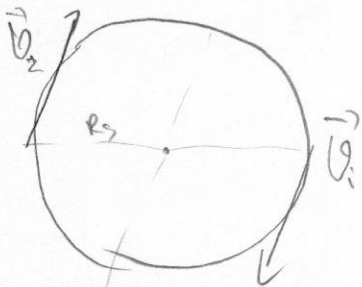
$$\theta = 30^\circ$$

$$\lambda = 580 \text{ nm}$$

$$d \approx 426 \text{ nm} \approx 0,4 \mu\text{m}$$

Задача 1

Успех Доплеровог ефекта и ротације Сунца, брзином емисиона са источне и западне стране екватора Сунца измерена је ка плавој и црвеној делу спектра релативно. За мичу пичију максимума $\lambda = 589 \text{ nm}$, нај већи помак између крајева износи $0,079 \text{ nm}$. На основу ове чињенице и познатог полупречника Сунца $R_s = 6,95 \cdot 10^8 \text{ m}$ одредити период ротације Сунца



Успех Доплеровог ефекта:

$$\lambda_p = \lambda \sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}}$$

$$\lambda_c = \lambda \sqrt{\frac{1-\beta}{1+\beta}}$$

$$\beta = \frac{v}{c}$$

$$\Delta \lambda = 0,079 \text{ nm}$$

$$\Delta \lambda = \lambda_c - \lambda_p$$

$$v = \frac{c}{\lambda} \quad \frac{c}{\lambda_p} = \frac{c}{\lambda} \sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}}$$

$$v_p = \frac{c}{\lambda_p} \quad \frac{c}{\lambda_c} = \frac{c}{\lambda} \sqrt{\frac{1-\beta}{1+\beta}}$$

$$v_c = \frac{c}{\lambda_c}$$

$$\lambda_p = \lambda \sqrt{\frac{1-\beta}{1+\beta}}$$

$$\lambda_c = \lambda \sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}}$$

$$\Delta\lambda = \lambda_c - \lambda_p = \lambda \left(\sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}} - \sqrt{\frac{1-\beta}{1+\beta}} \right)$$

$$\Delta\lambda = \lambda \frac{1+\beta - (1-\beta)}{\sqrt{1-\beta^2}}$$

$$\Delta\lambda = \lambda \frac{2\beta}{\sqrt{1-\beta^2}}$$

$$\Delta\lambda \sqrt{1-\beta^2} = 2\lambda\beta \quad |^2$$

$$\Delta\lambda^2 (1-\beta^2) = 4\lambda^2 \beta^2$$

$$\Delta\lambda^2 - \Delta\lambda^2 \beta^2 - 4\lambda^2 \beta^2 = 0$$

$$\Delta\lambda^2 - \beta^2 (\Delta\lambda^2 + 4\lambda^2) = 0$$

$$\Delta\lambda = 0,0079 \text{ nm}$$

$$\beta^2 (\Delta\lambda^2 + 4\lambda^2) = \Delta\lambda^2$$

$$\lambda = 589 \text{ nm}$$

$$\beta^2 \lambda^2 \left(\left(\frac{\Delta\lambda}{\lambda} \right)^2 + 4 \right) = \Delta\lambda^2$$

$$\frac{\Delta\lambda}{\lambda} = 1,34 \cdot 10^{-5}$$

$$\beta^2 \left(\left(\frac{\Delta\lambda}{\lambda} \right)^2 + 4 \right) = \left(\frac{\Delta\lambda}{\lambda} \right)^2$$

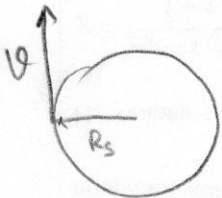
$$\beta = \frac{3 \cdot 10^8 \frac{\text{m}}{\text{s}} \cdot 1,34 \cdot 10^{-5}}{\sqrt{(1,34)^2 \cdot 10^{-8} + 4}}$$

$$\beta = \frac{\frac{\Delta\lambda}{\lambda}}{\sqrt{\left(\frac{\Delta\lambda}{\lambda} \right)^2 + 4}}$$

$$\beta = \frac{3}{2} \cdot 1,34 \cdot 10^3 \frac{\text{m}}{\text{s}}$$

$$\beta = \frac{c \frac{\Delta\lambda}{\lambda}}{\sqrt{\left(\frac{\Delta\lambda}{\lambda} \right)^2 + 4}}$$

$$\beta = 2,01 \cdot 10^3 \frac{\text{m}}{\text{s}}$$



$$\tau = \frac{2\pi R_s}{\omega \cdot r}$$

$$\omega = \omega R_s$$

$$\tau = \frac{2 \cdot 3,14 \cdot 6,95 \cdot 10^8 \text{ m}}{2,01 \cdot 10^3 \frac{\text{m}}{\text{s}}}$$

$$\omega = \frac{2\pi}{\tau}$$

$$\tau = 217 \cdot 10^4 \text{ s}$$

$$\omega = \frac{2\pi}{\tau} \cdot R_s$$

$$\tau = 603,1 \text{ h} = 2,5 \text{ gora}$$

$$\tau = \frac{2\pi R_s}{\omega}$$

Красу440

$$\lambda_p = \lambda \left(1 + \frac{v}{c}\right)$$

$$\lambda_c = \lambda \left(1 - \frac{v}{c}\right)$$

$$\frac{c}{\lambda_p} = \frac{c}{\lambda} \left(1 + \frac{v}{c}\right)$$

$$\frac{c}{\lambda_c} = \frac{c}{\lambda} \left(1 - \frac{v}{c}\right)$$

$$\lambda_p = \frac{\lambda}{1 + \frac{v}{c}}$$

$$\lambda_c = \frac{\lambda}{1 - \frac{v}{c}}$$

$$\Delta\lambda = \lambda_c - \lambda_p$$

$$\Delta\lambda = \frac{\lambda}{1 - \frac{v}{c}} - \frac{\lambda}{1 + \frac{v}{c}}$$

$$\Delta\lambda = \lambda \frac{1 + \frac{v}{c} - 1 + \frac{v}{c}}{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$

$$\frac{\Delta\lambda}{\lambda} = \frac{2 \frac{v}{c}}{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$

$$\frac{\Delta\lambda}{\lambda} \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right) = 2 \frac{v}{c}$$

$$\frac{\Delta\lambda}{\lambda} - \frac{\Delta\lambda}{\lambda} \frac{v^2}{c^2} = 2 \frac{v}{c}$$

$$\frac{\Delta\lambda}{\lambda} - \frac{\Delta\lambda}{\lambda} \frac{v^2}{c^2} - 2 \frac{v}{c} = 0 \quad \left| -\frac{\lambda}{\Delta\lambda} \right.$$

$$-1 + \frac{v^2}{c^2} + 2 \frac{\lambda}{\Delta\lambda} \frac{v}{c} = 0$$

$$\frac{v}{c} = \beta$$

$$\beta^2 + \frac{2\lambda}{\Delta\lambda} \beta - 1 = 0$$

$$\beta_{1,2} = \frac{-\frac{2\lambda}{\Delta\lambda} \pm \sqrt{\frac{4\lambda^2}{\Delta\lambda^2} + 4}}{2}$$

$$\beta_{1,2} = -\frac{\lambda}{\Delta\lambda} \pm \sqrt{\left(\frac{\lambda}{\Delta\lambda}\right)^2 + 1}$$

$$\beta = \sqrt{\left(\frac{\lambda}{\Delta\lambda}\right)^2 + 1} - \frac{\lambda}{\Delta\lambda}$$

$$v = c \left(\sqrt{\left(\frac{\lambda}{\Delta\lambda}\right)^2 + 1} - \frac{\lambda}{\Delta\lambda} \right)$$

$$v = 3 \cdot 10^8 \frac{\text{m}}{\text{s}} \left(\sqrt{\left(\frac{589}{0,0079}\right)^2 + 1} - \frac{589}{0,0079} \right)$$

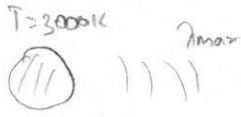
$$v = 2,101 \cdot 10^3 \frac{\text{m}}{\text{s}}$$

$$\tau = \frac{2\pi R_s}{v}$$

$$\tau = 25 \text{ год}$$

Задача 2

Копилка ќе дала максимална густина на максималниот зрачење за
копачицата која се креће дречком $v = 0,1c$ во односу на апсолутно
црно тело задржано до температура 3000 K ?



избор



$$\lambda_{\max} = \frac{b}{T} = \frac{2,9 \cdot 10^{-3} \text{ K} \cdot \text{m}}{3000 \text{ K}} = 10^{-6} \text{ m}$$

$$\nu_{\max} = \frac{c}{\lambda_{\max}} = \frac{3 \cdot 10^8 \frac{\text{m}}{\text{s}}}{10^{-6} \text{ m}} = 3 \cdot 10^{14} \text{ Hz}$$

$$\nu_p = \nu_{\max} \left(1 + \frac{v}{c}\right)$$

$$\nu_p = 3 \cdot 10^{14} \text{ Hz} \left(1 + \frac{0,1c}{c}\right)$$

$$\nu_p = 3 \cdot 10^{14} \cdot 1,1 \text{ Hz}$$

$$\nu_p = \underline{3,3 \cdot 10^{14} \text{ Hz}}$$

Задача 1

Светлост од објекта емитује зрачење са таласном дужином 600 nm .

Посматрач на Земљи перципирајући ту светлост са таласном дужином 500 nm .

Којом брзином се креће Земља у односу на тај објекат?

$$c = \frac{\lambda}{T}$$

$$\lambda = 600 \text{ nm} = 6 \cdot 10^{-7} \text{ m}$$

$$c = \lambda \cdot \nu$$

$$\lambda_p = 500 \text{ nm} = 5 \cdot 10^{-7} \text{ m}$$

$$\nu = \frac{c}{\lambda}$$

$$\nu = \frac{3 \cdot 10^8 \frac{\text{m}}{\text{s}}}{6 \cdot 10^{-7} \text{ m}}$$

$$\nu_p = \frac{3 \cdot 10^8 \frac{\text{m}}{\text{s}}}{5 \cdot 10^{-7} \text{ m}}$$

$$\nu = 0,5 \cdot 10^{15} \text{ Hz}$$

$$\nu_p = 0,6 \cdot 10^{15} \text{ Hz}$$

$$\nu_p = \nu \left(1 \pm \frac{v}{c}\right)$$

$$U = 3 \cdot 10^8 \frac{\text{m}}{\text{s}} \left(\frac{0,6 \cdot 10^{15} \text{ Hz}}{0,5 \cdot 10^{15} \text{ Hz}} - 1 \right)$$

$$\nu_p = \nu \left(1 + \frac{v}{c}\right)$$

$$U = 3 \cdot 10^8 \frac{\text{m}}{\text{s}} (1,2 - 1)$$

$$1 + \frac{v}{c} = \frac{\nu_p}{\nu}$$

$$U = 0,2 \text{ c}$$

$$\frac{v}{c} = \frac{\nu_p}{\nu} - 1$$

$$U = 0,6 \cdot 10^8 \frac{\text{m}}{\text{s}}$$

$$U = c \left(\frac{\nu_p}{\nu} - 1 \right)$$

Задатак

Одредити дрзину којом се небески објекат температуре 29000 K удаљава од земље уколико је опасна дужина зрачења измерена на Земљи 158 nm. Колики део енергије зрачења видљивот дела спектра (380 - 750 nm) испо емитује ^{по јединице површине у јединици времена} у односу на читав спектар зрачења? Енергија видљивот дела спектра се за испо на овој температури може израчунавати Вејли-Винсовом формулом, а објекат зрачи као А_LT.

$$\lambda_{\max} = \frac{b}{T} = \frac{2,9 \cdot 10^3 \text{ K m}}{2,9 \cdot 10^4 \text{ K}} = 1 \cdot 10^{-7} \text{ m} = 100 \cdot 10^{-9} \text{ m} = 100 \text{ nm}$$

$$\lambda = 160 \text{ nm}$$

$$v = \left(1 - \frac{v}{c}\right)$$

$$\frac{c}{\lambda} = \frac{c}{\lambda_{\max}} \left(1 - \frac{v}{c}\right)$$

$$1 - \frac{v}{c} = \frac{\lambda_{\max}}{\lambda}$$

$$\frac{v}{c} = 1 - \frac{\lambda_{\max}}{\lambda}$$

$$v = 0,37 c$$

$$R_T = \sigma T^4$$

$$R_T = 5,67 \cdot 10^{-8} \frac{\text{W}}{\text{m}^2 \text{K}^4} \cdot (29000 \text{ K})^4$$

$$R_T = 5,67 \cdot 10^{-8} \cdot 10^{16} \frac{\text{W}}{\text{m}^2}$$

$$R_T = 5,67 \cdot 10^{10} \frac{\text{W}}{\text{m}^2}$$

$$R_{\lambda_1, \lambda_2} = \int_{\lambda_1}^{\lambda_2} \frac{2\pi c k T}{\lambda^5} d\lambda$$

$$\lambda_1 = 380, \lambda_2 = 750$$

$$R_{\lambda_1, \lambda_2} = 3,98 \cdot 10^9 \frac{\text{W}}{\text{m}^2}$$

$$\frac{R_{\lambda_1, \lambda_2}}{R_T} = \frac{3,98 \cdot 10^9}{5,67 \cdot 10^{10}} = 0,1$$

Задача

Рагар емиује зрачење ка непреводном објекту фреквенције $0,5 \cdot 10^{15} \text{ Hz}$. Колика је дужина објекта ако је разлика у фреквенцијама 50 Hz ?

$$\nu = 0,5 \cdot 10^{15} \text{ Hz}$$

$$\Delta \nu = 50 \text{ Hz}$$

$$\Delta \nu = \nu_p - \nu$$

$$\Delta \nu = \nu \left(1 + \frac{v}{c}\right) - \nu$$

$$\cancel{\nu} + \nu \frac{v}{c} - \cancel{\nu} = \Delta \nu$$

$$\nu \frac{v}{c} = \Delta \nu$$

$$v = c \frac{\Delta \nu}{\nu}$$

$$v = \frac{50}{0,5 \cdot 10^{15} \text{ Hz}} \cdot 3 \cdot 10^8 \frac{\text{m}}{\text{s}}$$

$$v = 300 \cdot 10^{-7} \frac{\text{m}}{\text{s}}$$

$$v = 3 \cdot 10^{-5} \frac{\text{m}}{\text{s}}$$

Задача

За колко промената ќе се променили максималната густина
зрачења, ако се пријемник креће дрзном $0,3c$ ка избор

$$v = 0,3c$$

$$\frac{\Delta \lambda}{\lambda} \cdot 100\% = ?$$

$$v_p = v \left(1 + \frac{v}{c}\right)$$

$$v_p = v \left(1 + \frac{0,3c}{c}\right)$$

$$v_p = 1,3v$$

$$\lambda = \frac{c}{v}$$

$$\frac{\Delta \lambda}{\lambda} = \frac{\lambda_p - \lambda}{\lambda}$$

$$\frac{\Delta \lambda}{\lambda} = \frac{\frac{c}{v_p} - \frac{c}{v}}{\frac{c}{v}}$$

$$\frac{\Delta \lambda}{\lambda} = \frac{\frac{1}{v_p} - \frac{1}{v}}{\frac{1}{v}}$$

$$\frac{\Delta \lambda}{\lambda} = \frac{v - v_p}{\frac{v_p v}{1}} = \frac{v - v_p}{\frac{1}{v_p}}$$

$$\frac{\Delta \lambda}{\lambda} = \frac{v_p (v - v_p)}{v_p \cdot v}$$

$$\frac{\Delta \lambda}{\lambda} = \frac{v - v_p}{v}$$

$$\frac{\Delta \lambda}{\lambda} = \frac{v - 1,3v}{1,3v}$$

$$\frac{\Delta \lambda}{\lambda} = \frac{-0,3v}{1,3v}$$

$$\frac{\Delta \lambda}{\lambda} = -0,23$$

Смањете се за 23%