## MKI – březen 2023

II.U1 - A

II.U2 - C

II.U3 - a=0, b=0, c=1, d=1

## II.A

Venuše sice nemá vlastní magnetické pole, jako Země, ale i přesto k podobnému jevu dochází a to při srážce částic slunečního větru a molekul atmosféry Venuše. Tato polární zář není vidět z povrchu planety, ale jen z vesmíru a jelikož atmosféra Venuše neobsahuje větší množství kyslíku ani dusíku (je tvořena převážně CO<sub>2</sub>), které by vyzařovaly světlo, není příliš jasná. Astronomové jí pozorují v dobách zvýšené sluneční aktivity.

II.K

- 1. B
- 2. Hvězdy které mají bílou, až modrou barvu mají vyšší teplotu, než ty žluté/oranžové. S rostoucí teplotou se tedy vlnová délka zkracuje.
- 3. D

II.B

Z Dopplerova relativistického jevu vyplývá vztah  $\lambda_p = \sqrt{\frac{1+\frac{v}{c}}{1-\frac{v}{c}}}\lambda_z$  ( $\lambda_p$  – pozorovaná vlnová délka,  $\lambda_z$  –

vlnová délka zdroje). Tento vztah platí pro tělesa co se od sebe oddalují, v tomto příkladu se k sobě přibližují, takže rychlost vyjde záporně.

Po úpravě:

$$v=c\frac{\lambda_G^2-\lambda_R^2}{\lambda_G^2+\lambda_R^2} \quad v=\frac{550^2-700^2}{500^2+700^2}c \quad v=\frac{-75}{317}c=-0.237c=-71\cdot 10^6ms^{-1}=-255.6\cdot 10^6kmh^{-1}$$
   
 Řidič by se tedy musel pohybovat rychlostí 255.6\*10<sup>6</sup> kmh<sup>-1</sup>.