

## Vývoj zařízení pro příjem a záznam koordinovaného času pr účely astronomického měření

**Autor: Michal Kovář** 

Vedoucí: Ing. Zdeněk Vyskočil, Ph.D.

**Oponent: prof. Ing. Jiří Pospíšil, CSc.** 



#### Předmět práce

Synchronizace a záznam času



#### **Motivace**

### Současný postup astronomického měření Chyby v určení času Vliv chyby v určení času

∆ UTC[s]	Rozdíl azimutů ["]	Rozdíl azimutů [cc]
1	13,93	43,01
0,1	1,39	4,30
0,01	0,14	0,43



#### Cíl práce

Automatická synchronizace času Záznam na MicroSD kartu Komunikace s totální stanicí Informování měřiče



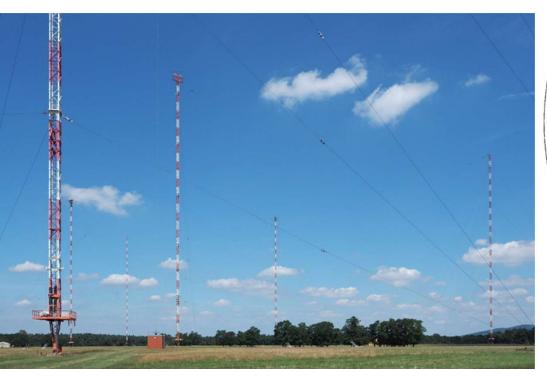
### Metody příjmu času

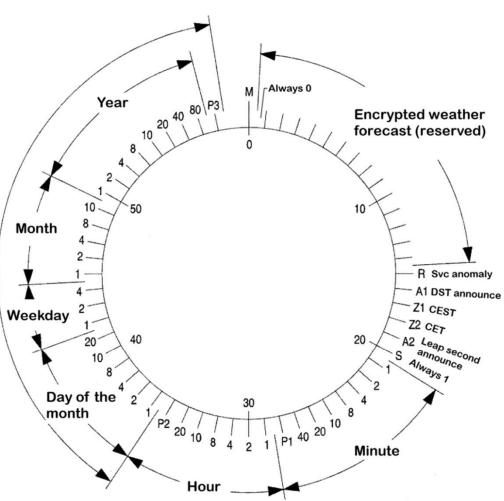
Rádiový signál Internet GNSS



#### Rádiový signál

OMA50, WWVB, MSF, DCF77





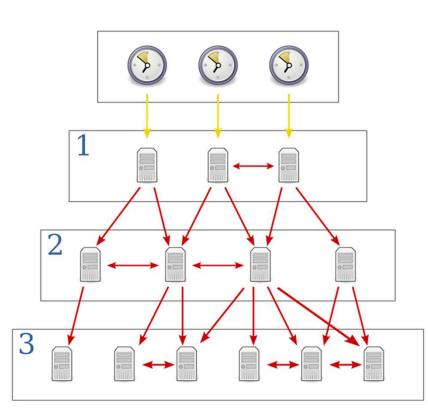


#### Internet

**Application Programming Interface (API)** 

**Network Time Protokol (NTP)** 

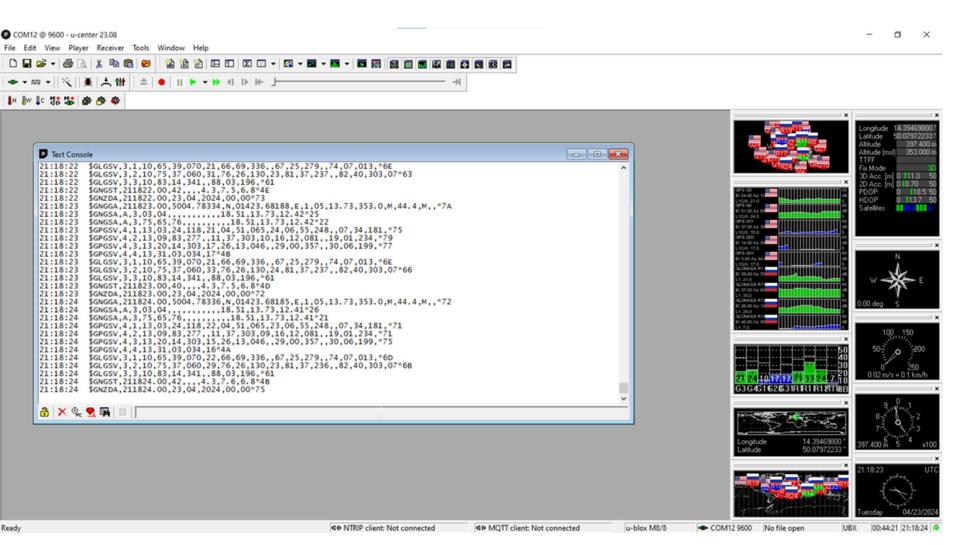






#### **GNSS**







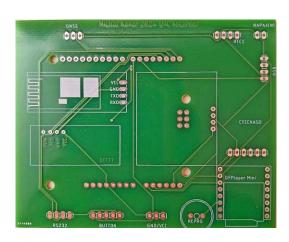
#### Použité komponenty

Vývojová deska Deska plošných spojů (DPS) Další



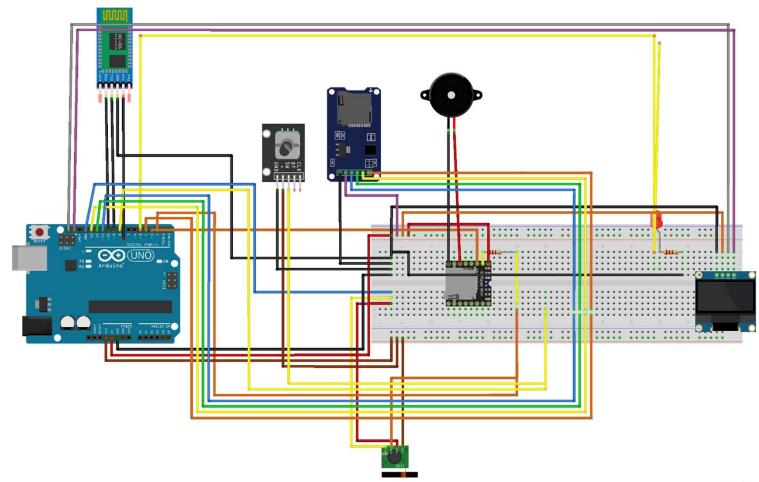








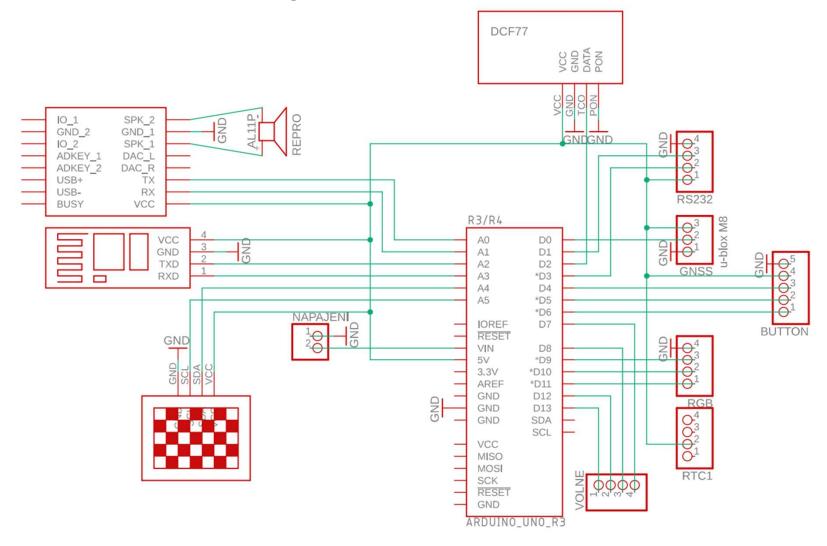
#### Schéma zapojení



fritzing

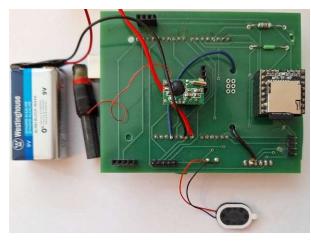


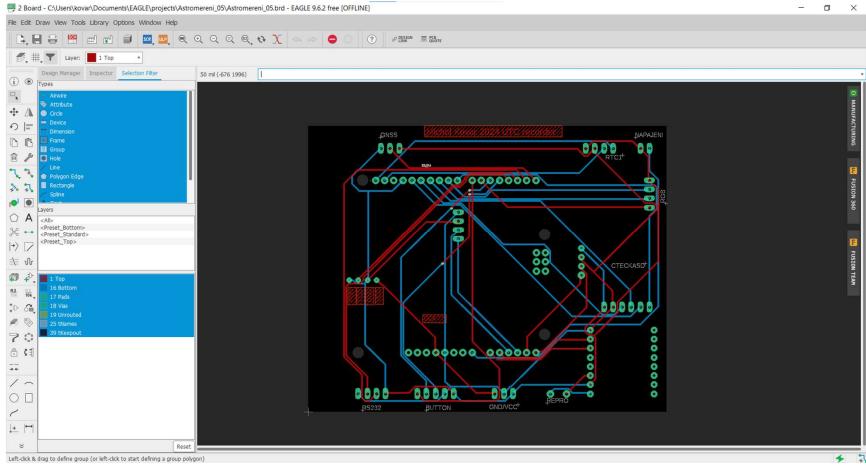
#### Schéma zapojení





### Deska plošných spůjů





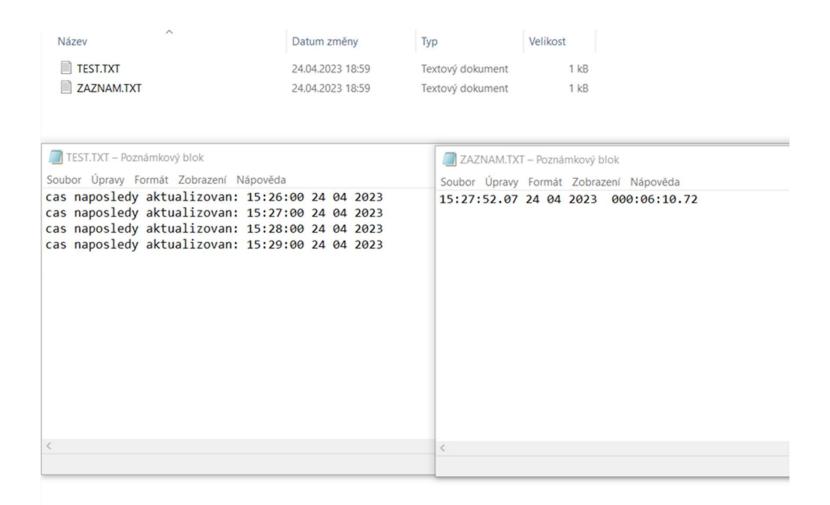


### Prototyp zařízení





#### Soubory vytvořené na MicroSD kartě





#### Závěr

Funkční zařízení pro příjem a záznam koordinovaného času Možnosti vylepšení



### **Děkuji za pozornost**



#### Odpovědi na otázky oponenta

Které součástky nebyly v České republice dostupné?

Jak se bude lišit metoda měření s Astrochronografem oproti metodě zpracované Ing. O. Bottom v GÚ Bratislava v sedmdesátých letech minulého století?

Jak se projeví astronomická refrakce na určení astronomického azimutu Slunce?



# Které součástky nebyly v České republice dostupné?

Přijímač signálu DCF77





#### Jak se bude lišit metoda měření s Astrochronografem oproti metodě zpracované Ing. O. Bottom v GÚ Bratislava v sedmdesátých letech minulého století?

Měření vodorovných směrů a času Měření vodorovných směrů a zenitových úhlů



#### Měření vodorovných směrů a času

900-00

Δ /

P

 $-\sin(z)\sin(A) = \cos(\delta)\sin(t)$ 

3,00

 $\sin(z)\cos(A) = \sin(\delta)\cos(\varphi) - \cos(\delta)\sin(\varphi)\cos(t)$ 

$$tg(A) = \frac{\sin(t)}{\sin(\varphi)\cos(t) - \cos(\varphi)tg(\delta)}$$

F

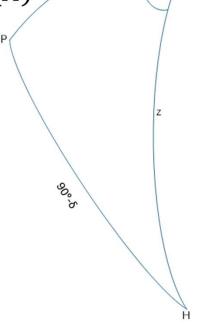


## Měření vodorovných směrů a zenitových úhlů

$$\cos(90 - \delta) = \cos(90 - \varphi)\cos(z) + \sin(90^\circ - \varphi)\sin(z)\cos(-A)$$

$$\sin(\delta) = \sin(\varphi)\cos(z) + \cos(\varphi)\sin(z)\cos(A)$$

$$\cos(A) = \frac{\sin(\varphi)\cos(z) - \sin(\delta)}{\cos(\varphi)\sin(z)}$$





## Jak se projeví astronomická refrakce na určení astronomického azimutu Slunce?

Pouze zenitové úhly

Tečna k zakřivenému paprsku

Úhel, o který se liší skutečná výška hvězdy nad obzorem od pozorované zdánlivé výšky.

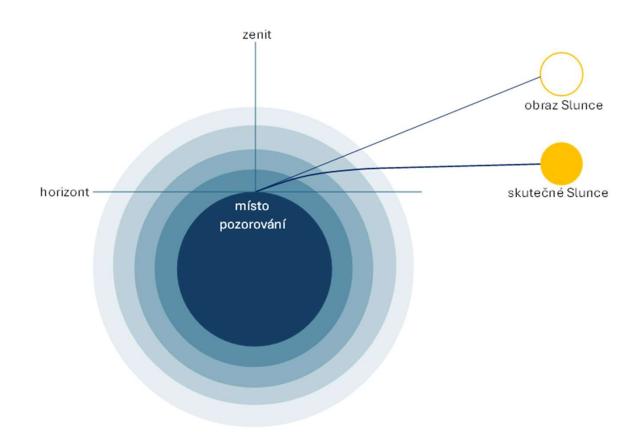
$$R_0 = \frac{cb_0}{273^\circ + t_0} tg \, z'$$

 $Pro t_0 = 0^{\circ}C a b_0 = 1013,2 hPa [1]$ 

<b>z</b> [°]	70	72	74	76	78	80	82	84	86	88	90
$R_0$	2'44"	3'03"	3'27"	3'57"	4'37"	5'30"	6'47"	8'46"	12'11"	19'04"	36'30"



## Jak se projeví astronomická refrakce na určení astronomického azimutu Slunce?





#### **Zdroje**

- [1] KABELÁČ, Josef a KOSTELECKÝ, Jan. Geodetická astronomie 10. Praha: České vysoké učení technické, 1998. ISBN 80-01-01833-4.
- [2] NTP Pool Project. NTP Pool Project [online]. [cit. 2024-04-07]. Dostupné z: <a href="https://www.ntppool.org/en/">https://www.ntppool.org/en/</a>.
- [3] Arduino. Arduino Home [online]. [cit. 2024-03-26]. Dostupné z: <a href="https://www.arduino.cc/">https://www.arduino.cc/</a>.
- [4] Drátek. Drátek.cz [online]. [cit. 2024-05-01]. Dostupné z: <a href="https://dratek.cz/">https://dratek.cz/</a>.