



Poročilo detektorja podobnih vsebin

z dne 14.01.2017 13:31 za dokument z naslovom:

Radioteleskop za vodikovo črto 21cm

Tadeja Saje, 64130378, Matjaž Vidmar (mentor), Magistrsko delo/naloga, Elektrotehnika-MAG-2.ST, Fakulteta za elektrotehniko

Dokument: 64130378-20170114132743-magistrska-naloga-Saje.pdf

Pokritost dokumenta z besednimi zvezami podobnih dokumentov je **1.74 %**.

Dokumenti s podobno vsebino so:

1. Nebesni koordinatni sistem [Crawler] Slovenska Wikipedia (vir)	0.80 %
2. Galaktični koordinatni sistem [Crawler] Slovenska Wikipedia (vir)	0.45 %
3. (Dokument je v zasebnem viru ali embargo!)	0.22 %
4. (Dokument je v zasebnem viru ali embargo!)	0.16 %
5. (Dokument je v zasebnem viru ali embargo!)	0.16 %
6. (Dokument je v zasebnem viru ali embargo!)	0.11 %
7. IZBOLJŠANJE ENERGETSKE UČINKOVITOSTI ELEKTRIČNIH POGONOV V PODJETJU TALUM Aleš Bele, Jožef Ritonja (mentor), Fakulteta za elektrotehniko, računalništvo in informatiko, 2016	0.07 %
8. AVTOMATIZACIJA MERITVE MOTILNE MOČI Luka Selič, Janez Pogorelc (mentor), Fakulteta za elektrotehniko, računalništvo in informatiko, 2014	0.07 %

V nadaljevanju zgoraj naveden dokument imenujemo »dokument "A"«. Program, ki preverja podobnost med besedili na osnovi primerjave povedi, odkrije podobne povedi v obeh besedilih, ki so daljše od štiridesetih znakov. Na zgornjem seznamu so prikazani samo tisti dokumenti, ki prispevajo dovolj, da pokrijejo vsaj 95 % podobnega besedila v dokumentu A. Podobnost med posameznima dokumentoma preverimo s programom, ki išče najdaljše skupne podnize med dvema besediloma (znakovna primerjava). Omejili smo se na skupne podnize znakov, ki so daljši od 19 znakov. Odstotek podobnosti dokumenta "A" predstavlja odstotek podobne vsebine z do 50 najbolj podobnimi dokumenti, med katerimi so dodani tudi dokumenti z zgornjega seznama. Program za ugotavljanje podobnosti ne upošteva referenc, zato citatov ne odkriva!

Če ste poročilo o podobnosti prejeli prvič, lahko dodatno obrazložitev tega poročila dobite na <https://dpv.openscience.si/obrazlozitevPodobnosti.pdf>. Prosimo, da si obrazložitev preberete, preden se z vprašanji obrnete na e-poštni naslov ali pokličete zaposlene v referatu vaše fakultete.

Če želite pogledati podrobnosti glede podobnosti vašega dokumenta z drugimi dokumenti, se morate prijaviti v vaš študentski informacijski sistem ali repozitorij Univerze v Ljubljani (zaposleni).

Na naslednjih straneh je izpisana vsebina, kjer so z barvo, ki označuje posamezen dokument, označeni podobni nizi iz zgoraj naštetih dokumentov.

Univerza v Ljubljani

Fakulteta za elektrotehnika

Tadeja Saje

Radioteleskop za vodikovo črto 21 cm

MAGISTRSKO DELO

S^ˇTUDIJSKI PROGRAM DRUGE STOPNJE

ELEKTROTEHNIKA

Mentor: **7** prof. dr. Matjaz Vidmar

2016

Zahvaljujem se mentorju prof. dr.³ Matjazu Vidmarju za potrpezljivost,

strokovne nasvete in pomoc pri izdelavi magistrskega dela. S svojim izjemnim in neprecenljivim znanjem mi je

1-1

dolgoletne z^velje:

razumevanje in postavitev lastnega radioteleskopa.

Dr. Borut Jurčič u Zlobcu se zahvaljujem za pregled magistrskega dela.

Kazalo

Povzetek

Abstract

1 Uvod v radioastronomijo 1

1.1 Sevanje črnega telesa	3
1.2 Obrutljivost teleskopa	

1--1

ni galaksije 44

4.3 Dopplerjevo slikanje Rimske ceste s programom HDSDR 48

5 Zaključek 53

Seznam uporabljenih kratic

kratica angles'ko slovensko

LNA low noise amplifier nizkosumni ojac evalnik 3

BPF band pass filter pasovno prepustno frekvenc̄no sito

LPF low pass filter nizko pasovno prepustno frekvencˇno sito

ISM interstellar medium medzv

/--/

do dolocˇenega

polozˇaja v obeh oseh vrtenja po azimutu in elevaciji.

Za dolocˇanje polozˇaja nebesnih teles uporabljam nebesni koordinatni sistemi. Uporablja se različni nebesni koordinatni sistemi, vsi pa uporablja preslikavo zelo (neskončno) oddaljenih nebesnih teles na nebesno kroglo. Med seboj se razlikujejo samo po izbrani ravnini, ki razdeli nebesno kroglo na dve dela (dve polobli).

Na nebesno kroglo preslikamo tudi koordinatni sistem, ki je podoben zemljepisnemu koordinatnemu sistemu. Nebesne koordinatne sisteme imenujemo po izbrani ravnini. Uporablja se:

- Horizontni koordinatni sistem uporablja krajevno ravnino, ki je za opazovalca pravokotna na smer proti zenitu. Koordinati sta azimut in elevacija. Azimut 0 je smer sever.

18

POGLAVJE 2. NACˇRTOVANJE RADIOTELESKOPA ZA VODIKOVO

CˇRTO

- Ekvatorski koordinatni sistem uporablja ravnino ekvatorja Zemlje. Koordinati sta rektascenzija in deklinacija. Rektascenzija 0 je v smeri pomladanskˇa.

- Galaktični koordinatni sistem uporablja ravnino nasˇe Galaksije. Koordinati sta galaktična dolzˇina in sˇirina. Galaktična dolzˇina 0 je v smeri središča Rimske ceste. [28]

Koordinate nebesnih teles v horizontnem koordinatnem sistemu so odvisne od polozˇaja opazovalca (glej sliko 2.3).

Slika 2.3: Definicija horizontnih koordinat [29]

Ekvatorialni (nebesni) koordinatni sistem je desnorocˇni (x , y , z) in je odvisen od precesije osi Zemlje, ki ima periodo 26000 let. Izhodišče je v težišcu Zemlje. Os z je v smeri osi vrte

/--/

u ob pomladanskem enakonocˇju) in se označuje z γ . Koordinati

19

v tem sistemu sta rektascenzija (ura ali kot) in deklinacija (kot). Ekvatorski koordinatni sistem je prikazan na sliki 2.4

severni nebesni

tecaj

juzni nebesni

tecaj

ekliptika

nebesni ekvator

pomladisce

Slika 2.4: Definicija ekvatorskih koordinat [30]

Galaktični koordinatni sistem² se uporablja za določanje lege nebesnih teles znotraj naše galaksije. Referenčna ravnina je galaktična ravnina. Ta ravnina gre skozi središče Rimske ceste tako, da vsa nebesna telesa² Rimske ceste ležijo blizu ravnini. Ravnina torej poteka skozi težišče Rimske ceste. Presek te ravnine z nebesno kroglo² je galaktični ekvator. Sonce trenutno leži blizu galaktične ravnine, kakšnih 100 svetlobnih let stran. Sonce potrebuje za pot okoli središča galaksije od 225 do 250 milijonov let. Galaktična ravnina tvori z ravnino ekvatorja Zemlje kot² 62.8° . Tocka kjer sta galaktična sirina in galaktična dolžina enaki nicip (smer proti središču Rimske ceste) je mocni izvor radijskega sevanja z imenom Sagittarius A[□].[32]

20

POGLAVJE 2. NACRTOVANJE RADIOTELESKOPOA ZA VODIKOVO

C[~]RTO P G P' G' R □

$\delta' = 27.4^\circ$

B=smer središča galaksije

C Q Q'

/--/

o, da se oddajna antena od sprejemnika nahaja v Fraunhoferjevem področju. Razdalja mora biti vecja od r_{min}

$$r > r_{min} = \frac{2d^2}{\lambda} \quad (3.1)$$

Smernost ($D \equiv$ directivity) antene je definirana kot razmerje med gostoto sevane moči v zeljeni smeri in celotno sevano močjo vseh smereh. Da je rezultat neimenovano število, ga je treba pomnožiti s e s polnim prostorskimi kotom.[18].

Izmerili smo smerni diagram z ar

/--/

str534/Radiometers.html
<http://www.cv.nrao.edu/course/astr534/Radiometers.html>

56 LITERATURA

- [10] Matjazˇ Vidmar, S53MV, "Rezonatorsko sito za 23cm". Dostopno na:
<http://blea.hamradio.si/~s53mv/archive/a360.pdf>
- [11] Matjazˇ Vidmar, "Visokofrekvencˇna tehnika". Dostopno na <http://antena.fe.uni-lj.si/literatura/vt.pdf>
- [12] The HI 21 cm Line. Dostopno na: <http://www.cv.nrao.edu/course/astr534/HILine.html>
- [13] Feed horn. Dostopno na: http://en.wikipedia.org/wiki/Feed_horn
- [14] Matjazˇ Vidmar, "Antene in razsˇirjenje valov 9". Dostopno na <http://antena.fe.uni-lj.si/literatura/ar.z>