

Koordinatni sistemi na nebesni krogli

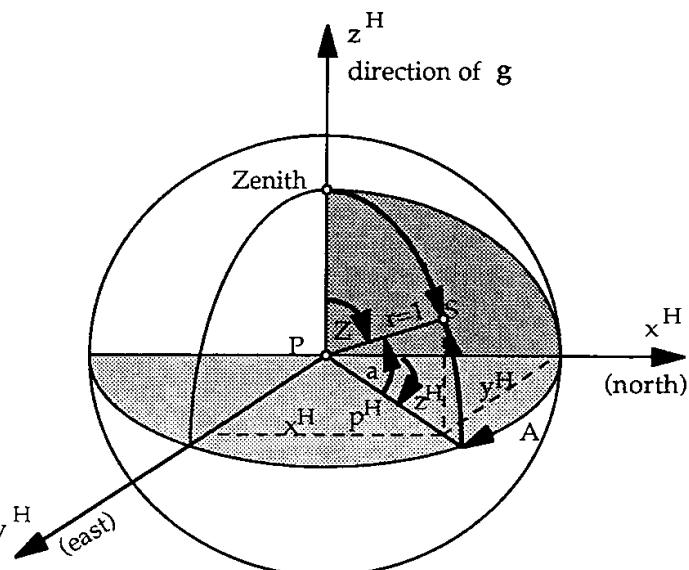
- Določeni so s tremi pojavi:

1. horizontski sistem	težnost (navpičnica)
2. krajevni ekvatorski sistem	⇒ rotacija Zemlje (os rotacije)
3. nebesni ekvatorski sistem	
4. ekliptični sistem	revolucija Zemlje

- Vsi astronomski koordinatni sistemi na nebesni krogli so sfneri. Položaj točke je v astronomskem koordinatnem sistemu na nebesni krogli enolično določen z dvema koordinatama:
 - dva sfrena kota (enotski polmer krogle, $r = 1$).
 - Smer do točke pa je lahko podana tudi z enotskim smernim vektorjem e .

Horizontski k.s.

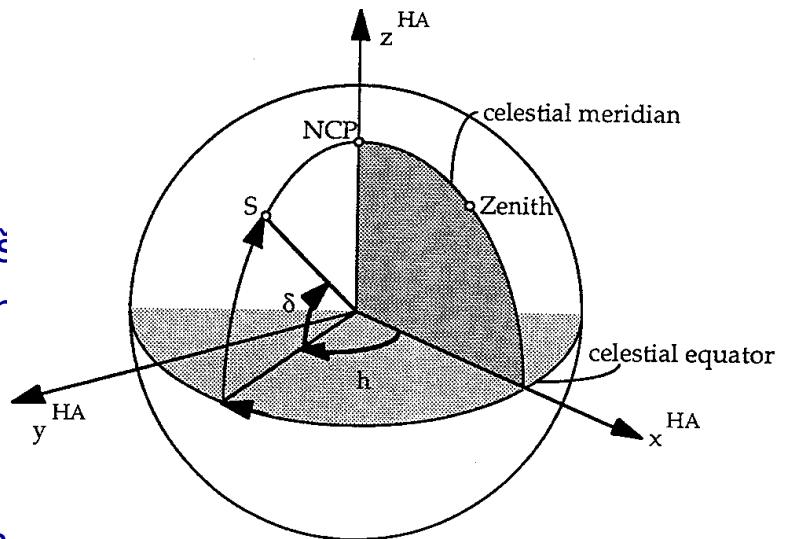
- Azimut (A),
- zenitna razdalja (z).
 - (angl. azimuth, zenith angle)
 - komplement zenithni razdalji: višina (altitude a).
- Lastnosti:
 - Azimute štejemo od severa.
 - k.s. je levi.
 - K.s. je odvisen od kraja in časa \Rightarrow krajevni sistem



- Enotski vektor:
$$\mathbf{e}^H = \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix}^H = \begin{pmatrix} \sin z \cos A \\ \sin z \sin A \\ \cos z \end{pmatrix}$$

Krajevni ekvatorski ks. ("HA" coord. system)

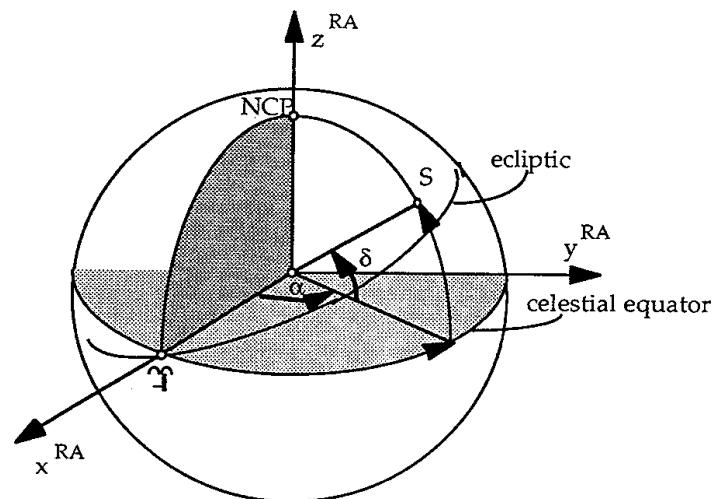
- ♦ Deklinacija (δ),
- ♦ Časovni kot (t), "hour angle".
- ♦ Lastnosti:
 - časovne kote štejemo od južš
 - deklinacije štejemo severno ir južno od ekvatorja;
 - polarna razdalja $p = 90^\circ - \delta$
 - k.s. je levi,
 - k.s je krajeven, odvisen od ča



- ♦ Enotski vektor: $e^{KE} = \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix}^{KE} = \begin{pmatrix} \cos \delta \cos t \\ \cos \delta \sin t \\ \sin \delta \end{pmatrix}$

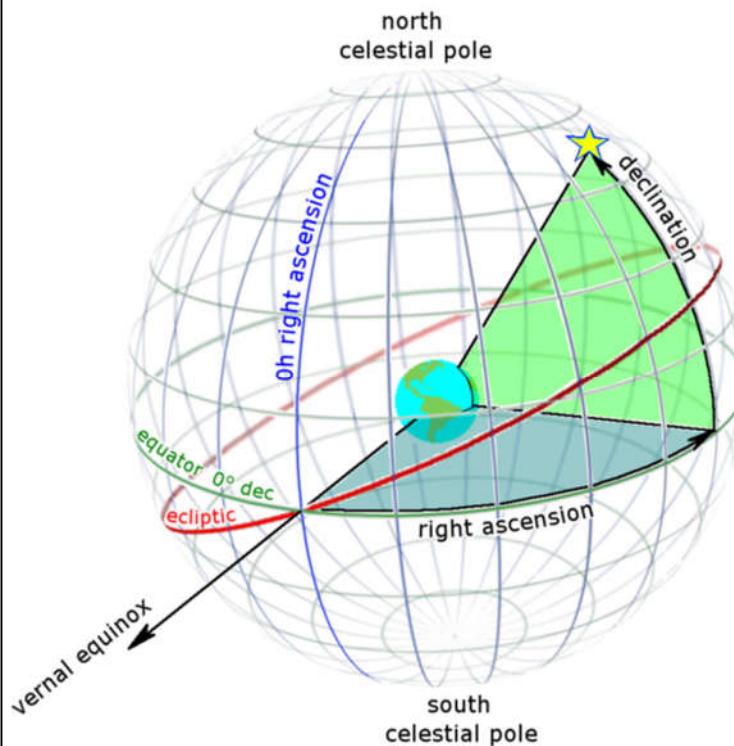
Nebesni ekvatorski k.s. ("RA" coord. system) -1

- ♦ Deklinacija (δ),
- ♦ Rektascenzija (α).
 - angl. declination, right ascension
- ♦ Lastnosti:
 - Rektascenzije štejemo od γ , v časovnih enotah;
 - k.s. je desni,
 - k.s je neodvisen od kraja in čas.



- ♦ Enotski vektor: $e^{NE} = \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix}^{NE} = \begin{pmatrix} \cos \delta \cos \alpha \\ \cos \delta \sin \alpha \\ \sin \delta \end{pmatrix}$

Nebesni ekvatorski k.s. ("RA" coord. system) -2



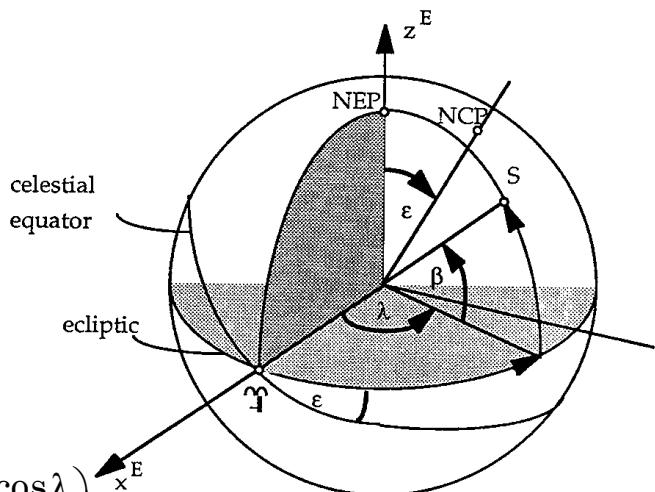
Koordinate zvezd (nebesnih teles) so podane v nebesnem ekvatorskem k.s.

V navigaciji se namesto rektascenzijs pogosto uporablja koordinata: SHA - Siderial Hour Angle.

Ekliptični koordinatni sistem

- ◆ Astron. širina (β),
- ◆ Astron. dolžina (λ),
- ◆ Lastnosti:
 - As. dolžine štejemo od γ ;
 - k.s. je desni,
 - k.s. je neodvisen od kraja in časa.

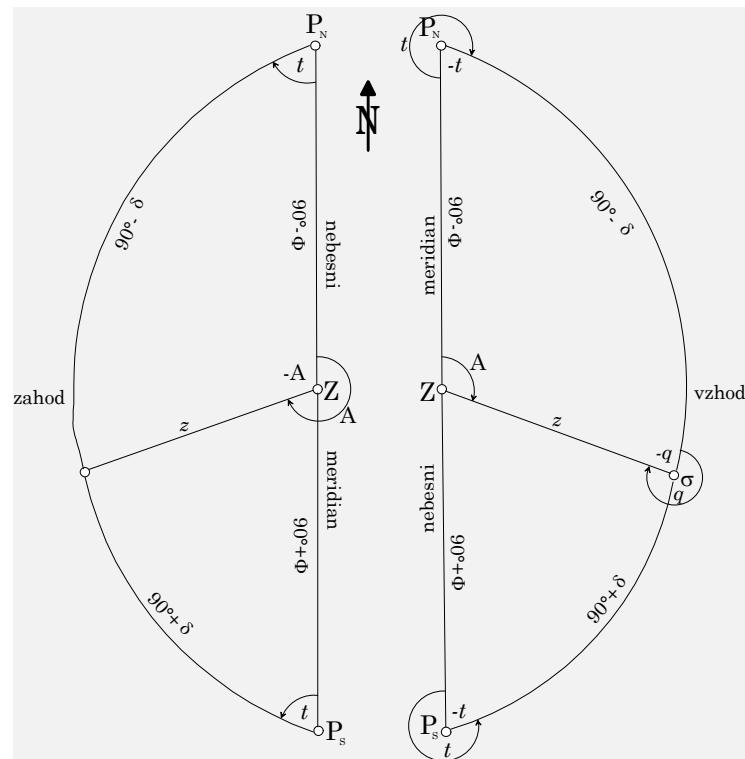
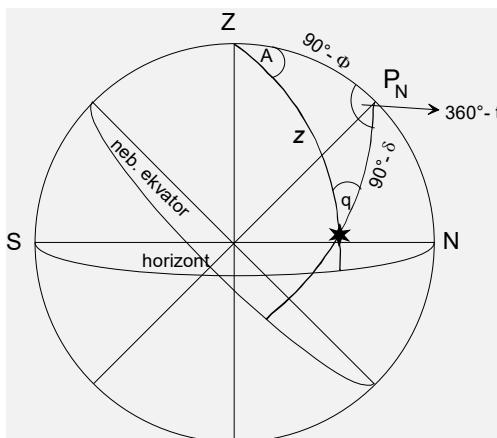
◆ Enotski vektor: $e^{\text{Ekl}} = \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix}^{\text{Ekl}} = \begin{pmatrix} \cos\beta \cos\lambda \\ \cos\beta \sin\lambda \\ \sin\beta \end{pmatrix}$



- ◆ Koordinate Sonca so podane v ekliptičnem k.s.

Astronomski trikotnik

- Meridian opazovališča ter vertikalni in časovni krog skozi nebesno telo tvorijo na nebesni krogli sferni trikotnik z ogljišči: severni nebesni pol - zenit – zvezda \Rightarrow astronomski (navtični, pozicijski, paralaktični) trikotnik. Služi za pretvorbo koordinat iz enega v drugi koord. sistem.
- Uporaba: astronomska navigacija, geodetska astronomija, opazovanje satelitov (neb. teles).



astronomski trikotnik na severni in južni polobli

M. Kuhar - Geodetska astronomija, izbrana poglavja

7

Zveza med krajevnimi in nebesnimi ekv. koordinatami – zvezdni čas

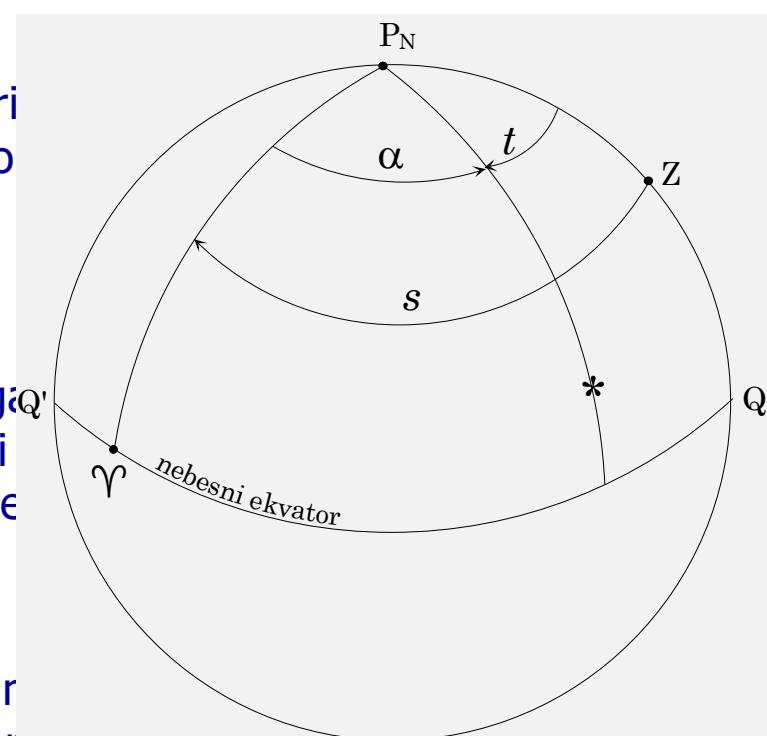
- Nebesna telesa pri svojem navideznem dnevnom gibanju opisujejo v teku dneva (24h) male kroge ali dnevne vzporednike na nebesni krogli. Vsako neb. telo v teku dneva in noči dvakrat preseka meridian. Pri tem doseže enkrat najvišjo lego (telo ima največjo višino), govorimo o zgornji kulminaciji, drugič pa najnižjo lego (telo ima najmanjšo višino), govorimo o spodnji kulminaciji.
- Kulminacija je prehod nebesnega telesa čez meridian.
- Zvezdni čas je časovni kot pomladišča (s) – "siderial time".

Zvezdni čas (2)

- Ob zgornjem prehodu pomladišča čez meridian je 0^h , ob spodnjem prehodu pa je 12^h zvezdnega časa. Vsi kraji na istem meridianu imajo v istem trenutku isti zvezdni čas. V tem trenutku imajo kraji na drugem meridianu drugačen zvezdni čas. Zvezdni čas je krajevni čas, na vsakem meridianu je drugačen.
- Zvezdni dan je časovni presledek med dvema zaporednima kulminacijama pomladišča.

Zvezdni čas (3)

- Zvezdni čas je neposredno meri Zemljine rotacije in ga lahko dočimo z opazovanjem nebesnih teles.
- Če v danem trenutku zvezdnega časa, nebesno telo ima časovni kot t , rektascenzijo α , zveza med t in α znaša:
- $s = \alpha + t$
- Ta izraz predstavlja tudi zvezo med krajevnimi in nebesnimi ekvatorskimi koordinatami.



Zveza med geografskimi in nebesnimi koordinatami – višina pola

- ◆ Zveze med koti na sliki:
- ◆ $\angle ZMQ = \Phi$
- ◆ $\angle NMP = h_p$ (višina pola),
- ◆ $\angle ZMQ = \angle NMP = \Phi$

- ◆ Geografska širina kraja je enaka višini pola nad horizontom.
- ◆ $\angle ZMQ = \delta_z$
- ◆ Geografska širina kraja je enaka deklinaciji zenita.
- ◆ Princip določitve astr. geogr. širine.

