lib Geo: Popis souřadnicových systémů a transformace mezi vybranými systémy

MICHAL ELIAŠ

Verze	Dátum	Autor	Opis změn
$\boxed{[0.1]}$	2021-04-29	mel	Práce na popisu transformace ECEF2ENU a ENU2ECEF
$\boxed{[0.2]}$	2021-04-30	mel	Dokončení ECEF2ENU a ENU2ECEF; doplnění příkladů
[0.3]	2021-05-03	mel	Popis trans. kov. matíc; Popis souř. systémů; doplnění pseudokódů
[0.4]	2021-05-05	mel	Práce na popisu transformace GEOD2ECEF a ECEF2GEOD
[0.5]	2021-05-11	mel	Práce na popisu valcového zobrazení a UTM
[0.6]	2021-05-12	mel	Práce na popisu azimutálniho zobrazení a Stereo projekce.

Obsah

1	Úvod					
	1.1 Rešerš literatúry	. 3				
2	Poznámky					
	2.1 Transformace	. 3				
	2.2 Translace	. 4				
	2.3 Transformace kovariančních matíc					
	2.4 Súradnicové systémy	. 6				
3	Transformace souřadníc medzi vybranými souřadnicovými soustavami					
	3.1 ECEF \rightarrow ENU	. 8				
	3.2 ENU \rightarrow ECEF	. 10				
	3.3 GEOD \rightarrow ECEF	. 11				
	3.4 ECEF \rightarrow GEOD	. 14				
4	Vybrané kartografické zobrazení					
	4.1 Definice a některé vlastnosti vybraných kartografického zobrazení	. 15				
	4.2 Poznámky k valcovým zobrazením	. 16				
	4.3 GEOD \rightarrow UTM	. 18				
	4.4 UTM \rightarrow GEOD					
	4.5 Poznámky k azimutálním zobrazením	. 21				
	4.6 GEOD \rightarrow STEREO	. 23				
	4.7 STEREO \rightarrow GEOD	. 24				
\mathbf{A}	pendices	26				
٨	Základní parametry zemského olipsoidu	26				

\mathbf{B}	Kon	nstanty základních referenčních elipsoidů	27
	B.1	World Geodetic System 1984 (WGS84)	27
	B.2	Geodetic Reference System 1980 (GRS80)	27
			27
\mathbf{C}	Pse	udokódy implementovaných transformácii v Matlab package +Geo	27
	C.1	ECEF2ENU	27
	C.2	ENU2ECEF	27
	C.3	GEOD2ECEF	28
	C.4	ECEF2GEOD	28
Se	ezna	am obrázků	
	1	Zobrazení bodu v ECEF soustavě souřadnic. Obrázek je převzat z [ECEF:Wiki,]	6
	2	Zobrazení systému souřadnic East-North-Up. Obrázek je převzat z [ENU:Wiki,]	7
	3	Geodetické zeměpisné souřadnice. Obrázek je převzat z [Cimbalník M., Mervart L., 1997].	7
	4	Sférické polárni souřadnice. Obrázek je převzat z [Weisstein, E., W.,]	8
	5	$\varphi \to (x,y)$. Obrázek je převzat z [Cimbalník M., Mervart L., 1997]	11
	6	Prostorové pravouhlé souřadnice. Obrázek je převzat z [Cimbalník M., Mervart L., 1997].	12
	7	Geometrická azimutální projekce. Obrázek je převzat z [Buchar, P., 2002]	23

Seznam tabulek

Abstrakt

Dokument obsahuje popis transformací mezi vybranými souřadnicovýmí systémy.

Přehled důležitějších zkratek

CTP - Conventional Terrestrial Pole

ECEF - Earth-Centered Earth-Fixed. Pravouhlý souřadnicový systém

-

IERS - International Erath Rotation Service

Přehled důležitějších symbolů

TBA - TBA

1 Úvod

Dokument obsahuje základní popis transformací mezi vybranými souřadný systémy. Konkrétně se jedná o tyto souřadné soustavy:

- 1. ECEF (Earth Centred Earth Fixed) je pravoúhlá geocentrická souřadnicová soustava.
- 2. ENU (East North Up) je pravoúhlá lokální souřadnicová soustava.
- 3. GEOD je soustava geodetických/elipsoidickou souřadnic definovaných na rotačním elipsoidu, např. WGS-84.
- 4. SPHERE je soustava sférických souřadníc

1.1 Rešerš literatúry

1.1.1 Obecná četba

TBA

1.1.2 Zajímavé odkazy na literatúru ve vztahu k transformacím

TBA

2 Poznámky

2.1 Transformace

Definujme si zápis transformační matice ze souřadného systému UVW do souřadného systému XYZ například ve tvaru \mathbf{C}_{XYZ}^{UVW} [Grewal et al., 2001].

Dále, ať vektor \mathbf{v} obsahuje souřadnice systému XYZ, t.j. $\mathbf{v} = [v_x, v_y, v_z]^T$ a ten stejný vektor \mathbf{v} ať obsahuje souřadnice $\mathbf{v} = [v_u, v_v, v_w]^T$ systému UVW. Pak pre obecný zápis transformace platí tento předpis

$$\begin{bmatrix} v_x \\ v_y \\ v_z \end{bmatrix} = \mathbf{C}_{XYZ}^{UVW} \begin{bmatrix} v_u \\ v_v \\ v_w \end{bmatrix} \tag{1}$$

Systémy XYZ, respektive UVW reprezentují trojdimenzionální kartézské souřadné systémy.

Komponenty vektorů v jakémkoli souřadnícovém systému lze vyjádřit pomocí jejich jednotkových vektorů rovnoběžných s jejich příslušnými souřadnicovými osami. Například, ať souřadnicové osy systému XYZ označíme X, Y a Z a souřadnicové osy systému UVW označíme U, V a W, potom vektor ${\bf v}$ můžeme vyjádřit ve tvaru

$$\mathbf{v} = v_x \mathbf{1}_x + v_y \mathbf{1}_y + v_z \mathbf{1}_z$$

$$= v_u \mathbf{1}_u + v_v \mathbf{1}_v + v_w \mathbf{1}_w,$$

$$(2)$$

kde

- \bullet jednotkové vektory $\mathbf{1}_x,\mathbf{1}_y,\mathbf{1}_z$ jsou definovány podél souřadných os X, Y a Z systému XYZ,
- skaláry v_x, v_y, v_z jsou komponenty vektoru **v** definovány podél souřadných os X, Y a Z systému XYZ,
- jednotkové vektory $\mathbf{1}_u, \mathbf{1}_v, \mathbf{1}_w$ jsou definovány podél souřadných os U, V a W systému UVW,
- skaláry v_u, v_v, v_w jsou komponenty vektoru **v** definovány podél souřadných os U, V a W systému UVW.

Příslušné komponenty vektoru lze vyjádřit pomocí skalárního součinu příslušných jednotkových vektorů, například ve tvaru

$$v_x = \mathbf{1}_x^T \mathbf{v} = v_u \mathbf{1}_x^T \mathbf{1}_u + v_v \mathbf{1}_x^T \mathbf{1}_v + v_w \mathbf{1}_x^T \mathbf{1}_w, \tag{3}$$

$$v_y = \mathbf{1}_y^T \mathbf{v} = v_u \mathbf{1}_y^T \mathbf{1}_u + v_v \mathbf{1}_y^T \mathbf{1}_v + v_w \mathbf{1}_y^T \mathbf{1}_w, \tag{4}$$

$$v_z = \mathbf{1}_z^T \mathbf{v} = v_u \mathbf{1}_z^T \mathbf{1}_u + v_v \mathbf{1}_z^T \mathbf{1}_v + v_w \mathbf{1}_z^T \mathbf{1}_w,$$
 (5)

a v maticové formě předchozí rovnice nabývají tento zápis

$$\begin{bmatrix} v_x \\ v_y \\ v_z \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \mathbf{1}_x^T \mathbf{1}_u & \mathbf{1}_x^T \mathbf{1}_v & \mathbf{1}_x^T \mathbf{1}_w \\ \mathbf{1}_y^T \mathbf{1}_u & \mathbf{1}_y^T \mathbf{1}_v & \mathbf{1}_y^T \mathbf{1}_w \\ \mathbf{1}_z^T \mathbf{1}_u & \mathbf{1}_z^T \mathbf{1}_v & \mathbf{1}_z^T \mathbf{1}_w \end{bmatrix} \begin{bmatrix} v_u \\ v_v \\ v_w \end{bmatrix} = \mathbf{C}_{XYZ}^{UVW} \begin{bmatrix} v_u \\ v_v \\ v_w \end{bmatrix}.$$
(6)

Tímto jsme si odvodili souřadnicovou transformační matici \mathbf{C}_{XYZ}^{UVW} . Skalární součin jednotkových ortogonálních vektorů umožňuje odvodit směrové kosiny, přičemž obecně platí, že

$$\mathbf{1}_{a}^{T}\mathbf{1}_{b} = \cos\left(\theta_{a,b}\right). \tag{7}$$

V důsledku toho, souřadnicová transformační matice může být vyjádřena ve tvaru

$$\mathbf{C}_{XYZ}^{UVW} = \begin{bmatrix} \cos(\theta_{x,u})\cos(\theta_{x,v})\cos(\theta_{x,w}) \\ \cos(\theta_{y,u})\cos(\theta_{y,v})\cos(\theta_{y,w}) \\ \cos(\theta_{z,u})\cos(\theta_{z,v})\cos(\theta_{z,w}) \end{bmatrix}. \tag{8}$$

Rovnice 8 vyjadřuje všeobecnou rotační matici v trojrozměrném prostoru.

2.2 Translace

V předchozí kapitole jsme se věnovali podobnostnej transformaci mezi dvěma pravoúhlými souřadný systémy. V případě posunu (translace), počátek jedné soustavy do počátku druhé soustavy jednoznačně vyjádříme pomocí vektoru

$$\mathbf{r} = \begin{bmatrix} (x-u) & (y-v) & (z-w) \end{bmatrix}^T. \tag{9}$$

ERA PROPRIETARY - NOT FOR DISTRIBUTION

2.3 Transformace kovariančních matíc

Cílem kapitoly je navrhnout transformaci kovariančních matic souřadnic (jejích přesností) mezi uvažovanými souřadnými systémy. Princip postupu je založen na zákoně hromadění středních chyb, viz například [Kubaček, 2013] anebo [Mikhail and Ackermann, 1976].

Matematický zápis transformace kovarianční matice mezi vybranými systémy je tento:

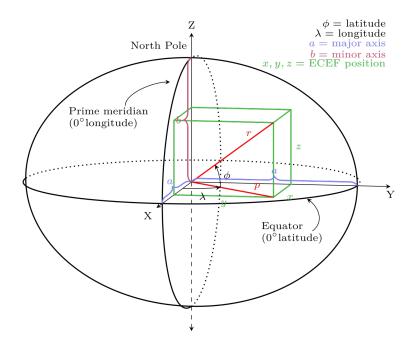
$$\Sigma_{XYZ} = \mathbf{J}\Sigma_{UVW}\mathbf{J}^T,\tag{10}$$

kde

- J je Jakobi matice příslušné transformace,
- $\bullet~\Sigma_{UVW}$ je kovarianční matice souřadnic resp. souřadného systému, ze kterého transformujeme a
- \bullet Σ_{XYZ} je kovarianční matice souřadnic resp. souřadného systému, do kterého transformujeme.

2.4 Súradnicové systémy

2.4.1 ECEF - Earth Centred Earth Fixed



Obrázek 1: Zobrazení bodu v ECEF soustavě souřadnic. Obrázek je převzat z [ECEF:Wiki,].

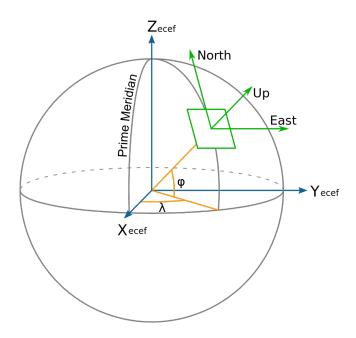
Základní kartézská pravouhlá soustava souřadníc, naúříklad tak, jako je zobrazená na obrázku 1, je definována takto [Soler and Hothem, 1988], [Kovář, 2016]:

- počátek soustavy je soustředěn v geocentre, t.j. v gravitačním středu zemského tělesa,
- osa **Z** směruje do místa zemského severního pólu, který je definován podle IERS. Protože poloha pólu sa v čase mění, používá se střední poloha zemského pólu (CTP).
- osa X prochází bodem nulové zeměpisné délky, t.j. Greenwich poledníkem, který je definován podle IERS a míři do průsečníku tohto poledníku a roviny rovníku,
- osa Y doplňuje pravotočivý pravouhlý sýstém souřadníc.

2.4.2 ENU - East-North-Up

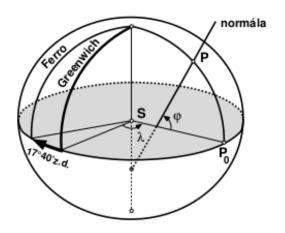
Některé výpočty souřadníc je praktičtější provádět v lokální souřadnicové soustavě například vzdálenosť radarového přijímače od daného bodu atp.,[Kovář, 2016], [Meyer, 2002]. ENU je lokální pravouhlá soustava souřadnic, pričemž její definice a umístnění počátku soustavy a souřadnicových os, dle značení na obrázku 2, jsou:

- počátek systému soustavy souřadníc je umiestnený v středě regiónu záujmu a to buď na povrchu anebo blízko povrchu referenčního tělesa (elipsoid, koule),
- osa n (North) směruje na sever,
- osa e (East) směruje na východ a
- osa u (Up) je totožná s normálou referenčního tělesa (elipsoid, koule).



Obrázek 2: Zobrazení systému souřadnic East-North-Up. Obrázek je převzat z [ENU:Wiki,].

2.4.3 GEOD - Systém geodetických souřadníc



Obrázek 3: Geodetické zeměpisné souřadnice. Obrázek je převzat z [Cimbalník M., Mervart L., 1997].

V praktických úlohách se poloha bodu popisuje pomocí geodetických anebo elipsoidických souřadníc. Elipsoidických proto, protože se definuje pomocí zvoleného zemského elipsoidu. Ten slouží k aproximaci fyzického zemského tělesa. Základní matematické vzorce určené pro odvození elipsoidu jsou obsahem přílohy A a přehled konstant globálne užitých elipsoidů jsou obsahem přílohy B.

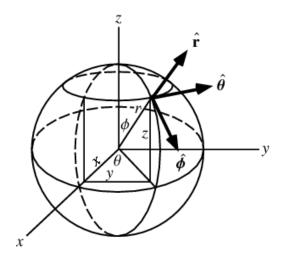
Poloha bodu P na obrázku 3 se vyjadřuje třemi souřadnicemi:

- 1. geodetickou zeměpisnou šířkou φ ,
- 2. geodetickou zeměpisnou délkou λ ,
- 3. geodetickou výškou.

Geodetická zeměpisná šířka φ bodu ${\bf P}$ je uhel, který svírá normála v bodě ${\bf P}$ k povrchu elipsoidu, s rovinou rovníku. Geodetická zeměpisná délka λ je úhel, který svírá rovina poledníku tohoto bodu s rovinou nultého poledníku. Za nultý poledník je mezinárodně volen ten, který prochází stabilizovaným bodem na astronomické observatoři v Greenwich. Geodetická výška se měří podél normály mezi referenčním elipsoidem a bodem ${\bf P}$.

2.4.4 SPHERE - Systém sférických (polárnych) súradníc

Koule je základní a nejjednoduchší aproximace zemského tělesa. Sférické souřadnice tvoří systém souřdnic, které popisujou polohu bodu na sféře. Referenční koule je pak definovaná sférickým poloměrem. Pro praktické výpočty se jeho hodnota často zpočíta jako středný pomoměr křivosti (a to z důvodu zachování objemu eliposidu během jeho zobrazení na kouli, t.j. v místě lokálni aproximace - viz příloha A).



Obrázek 4: Sférické polárni souřadnice. Obrázek je převzat z [Weisstein, E., W.,].

Dle situace zobrazené na obrázku 4, poloha bodu na sféře je vyjadřená soustavou tří souřadníc:

- θ hodnota azimutu v rovině rovníka. Pokud je uhel značený symbolem λ , pak poukazuje na zeměpisnou délku,
- ϕ hodnota polárniho úhla počítaná od zenitu (také zenitový úhel). Pokud je uhel značený symbolem φ' , pak poukazuje na doplnek zemepisej délky od zenitu, t.j. $\varphi = 90 \varphi'$ a
- r, je středný polomer Zeme.

3 Transformace souřadníc medzi vybranými souřadnicovými soustavami

3.1 ECEF \rightarrow ENU

Předpokládejme, že v tomto příkladu je uvažovaný rotační elipsoid (například WGS-84 nebo GRS-80) geocentrický, to znamená, že střed elipsoidu se nachází ve středu zemského tělesa. Transformace souřadnic pak mezi zemským geocentrickým systémem souřadnic (xyz) a lokálním topocentrickým (nebo také lokálním geodetickým - enu) systémem může být vyjádřený předpisem [Soler, 1998]

$$\begin{bmatrix} e \\ n \\ u \end{bmatrix} = \mathbf{C}_{enu}^{xyz} \begin{bmatrix} x \\ y \\ z \end{bmatrix} . \tag{11}$$

Pro popis transformace mezi uvedenými systémy si potřebujeme odvodit transformační matici, v tomto případě takzvanou rotační matici. Vycházejme z rovnice 8. Rotační matici pak zostavíme pro rotaci v prostoru a to pomocí jednoduchých rotací v každé ose samostatně.

Rotační matice kolem osy z ve směru hodinových ručiček nabude tvar

$$\mathbf{R_3}(\theta) = \begin{bmatrix} \cos(\theta) & \sin(\theta) & 0 \\ -\sin(\theta) & \cos(\theta) & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{bmatrix}, \tag{12}$$

přičemž rotace kolem osy z je $\cos(\theta_{z,w}) = \cos(0) = 1$, protože úhel mezi osama z a w, které jsou v tomto přikladě totožné, je roven nule. Dále platí, že kosinus úhlu $\cos(\theta_{z,u}) = \cos(90) = 0$, protože z a u jsou na sebe kolmé. Stejně tento předpoklad platí i pro $\cos(\theta_{z,v})$, $\cos(\theta_{x,w})$ a $\cos(\theta_{y,w})$.

Analogicky postup bude platit i pro ostatní dvě rotace a tedy rotace kolem osy x je

$$\mathbf{R_1}(\theta) = \begin{bmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos(\theta) & \sin(\theta) \\ 0 & -\sin(\theta) & \cos(\theta) \end{bmatrix}, \tag{13}$$

a kolem osy y

$$\mathbf{R_2}(\theta) = \begin{bmatrix} \cos(\theta) & 0 & -\sin(\theta) \\ 0 & 1 & 0 \\ \sin(\theta) & 0 & \cos(\theta) \end{bmatrix},\tag{14}$$

Vyjádření transformační matice \mathbf{C}_{enu}^{xyz} mezi dvěma pravoúhlými kartézskymi souřadnicovými systémy ECEF a ENU je založen na součinu dvou rotací, konkrétně:

- 1. rotaci kolem osy z o úhel $\pi/2 + \lambda$ a
- 2. rotaci kolem osy y o úhel $\pi/2 \varphi$,

kde úhlové stupně λ , respektíve φ geograficky představují stupeň otočení jedné soustavy od druhé ve směru zeměpisné délky (λ) a ve směru zeměpisné šířky (φ).

Potom transformace mezi systémy se dá vyjádřit ve tvaru

$$\begin{bmatrix} e \\ n \\ u \end{bmatrix} = \mathbf{R_1} (\pi/2 - \varphi) \mathbf{R_3} (\pi/2 + \lambda) \begin{bmatrix} x \\ y \\ z \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} -\sin(\lambda) & \cos(\lambda) & 0 \\ -\cos(\lambda)\sin(\varphi) & -\sin(\lambda)\sin(\varphi) & \cos(\varphi) \\ \cos(\lambda)\cos(\varphi) & \sin(\lambda)\cos(\varphi) & \sin(\varphi) \end{bmatrix} \begin{bmatrix} x \\ y \\ z \end{bmatrix}. \quad (15)$$

Z předchozího zápisu plyne, že během rotace pravoúhlých souřadnicových soustav předpokládáme, že počátky souřadnic jsou shodné. V případě, že počátek, například soustavy ENU umístíme na povrch referenčního tělesa (elipsoid případně sféry), je zapotřebí doplnit posun mezi soustavami. Potom rovnice 15 nabude tvar

$$\begin{bmatrix} e \\ n \\ u \end{bmatrix} = \mathbf{R} \begin{bmatrix} x - x_0 \\ y - y_0 \\ z - z_0 \end{bmatrix}, \tag{16}$$

3.1.1 Příklad transformace z ECEF \rightarrow ENU

Nechť bod A je vyjádřen v souřadnicích souřadného systému ECEF a hodnoty souřadnic jsou:

- x = 4198944.6161 m
- y = 174747.2383 m
- z = 4781886.8769 m

Mějme bod B, jehož geodetické souřadnice jsou $\varphi=48.8862deg$, $\lambda=2.3343deg$ a geodetická výška je h=174.5217m. Úhlové souřadnice použijeme jednak k natočení souřadných soustav (viz rotační matice v rovnici 15) a společně se zadanou elipsoidickou výškou, k umístění počátku ENU soustavy, který umístíme nad povrch rotačního elipsoidu. Úkolem je vyjádřit souřadnice bodu A v soustavě ENU a s přihlédnutím definovaného počátku ENU soustavy v bodě B.

Vektor pravoúhlých souřadnic bodu B, tj (x_0, y_0, z_0) získáme transformací GEOD2ECEF(). ENU souřadnice bodu A s přihlédnutím k umístění počátku ENU soustavy v bodě B a vypočítané podle 16, jsou:

- e = 3579.4232 m
- n = -688.3514 m
- u = -51.0524 m.

Pseudokód Matlab funkce ecef2enu(), která je implementováná v package +Geo je stručně popsaná v příloze C.1.

$3.2 \quad \text{ENU} \rightarrow \text{ECEF}$

Jednou z vlastností rotačných matíc je tá, podle které $\mathbf{R}(\theta)^{-1} = \mathbf{R}(-\theta) = \mathbf{R}(\theta)^{T}$. Z toho plyne, že zápis pro inversnou tranformaci je

$$\begin{bmatrix} x \\ y \\ z \end{bmatrix} = \mathbf{R_3} \left(-\left(\pi/2 + \lambda \right) \right) \mathbf{R_1} \left(-\left(\pi/2 - \varphi \right) \right) \begin{bmatrix} e \\ n \\ u \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} -\sin\left(\lambda\right) & -\cos\left(\lambda\right)\sin\left(\varphi\right) & \cos\left(\lambda\right)\cos\left(\varphi\right) \\ \cos\left(\lambda\right) & -\sin\left(\lambda\right)\sin\left(\varphi\right) & \sin\left(\lambda\right)\cos\left(\varphi\right) \\ 0 & \cos\left(\varphi\right) & \sin\left(\varphi\right) \end{bmatrix} \begin{bmatrix} e \\ n \\ u \end{bmatrix}.$$
(17)

a po doplnění předpokaldu translace počátku souřadné soustavy, rovnici 17 doplníme do tvaru

$$\begin{bmatrix} x \\ y \\ z \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} x_0 \\ y_0 \\ z_0 \end{bmatrix} + \mathbf{R}^T \begin{bmatrix} e \\ n \\ u \end{bmatrix}, \tag{18}$$

kde pravoúhlé souřadnice vektoru $\mathbf{r}_0 = [x_0, y_0, z_0]$ získáme transformací zeměpisných souřadnic posunutého počátku například ENU soustavy (φ, λ, hel) do systému geocentrických kartézskych souřadnic (například systému ECEF).

3.2.1 Příklad transformace z ENU \rightarrow ECEF

V tomto příkladě bude naší úlohou přezentovat inverzní transformaci, no vycházejme z výsledků výpočtu polohy bodu v ENU soustavě souřadnic, t.j. souřadníc pro bod B v předcházejícim příkladě. Jeho souřadnice jsou:

• e = 3579.4232 m

- n = -688.3514 m
- u = -51.0524 m.

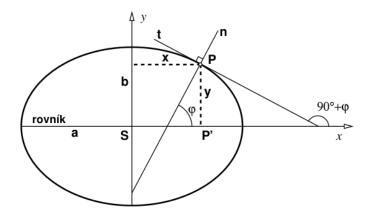
Dle rovnice 18, ECEF XYZ souřadnice bodu A jsou:

- x = 4198944.6161 m
- y = 174747.2383 m
- z = 4781886.8769 m.

Pseudokód Matlab funkce enu
2ecef(), která je implmentováná v package +Geo Package je obsahem přílo
hy ${\rm C.2}$

$\mathbf{3.3}\quad\mathbf{GEOD}\rightarrow\mathbf{ECEF}$

Aby sme odvodili základní vzorce pro trnasformaci geodetických souřadníc na geocentrické pravouhlé kartézské souřadnice, je potřeba si vysvětlit základní geometrii mezi těmito souřadnicovými soustavami. V textu se budeme držet kompletního odvození a prepisu tak, jak je prezentován v kapitole 1.2 skriptu [Cimbalník M., Mervart L., 1997].



Obrázek 5: $\varphi \to (x,y)$. Obrázek je převzat z [Cimbalník M., Mervart L., 1997].

Na obr. 5 svírá normála n v bode ${\bf P}$ k elipse s velkou poloosou a (s osou x) úhel φ (geodetická šířka bodu ${\bf P}$). Odpovdidající tečna t svíra s kladným směrem osy x úhel $90^\circ + \varphi$ a její směrnice k je dána vzorcem

$$k = \frac{dy}{dx} = \tan(90^{\circ} + \varphi) = -\cot(\varphi). \tag{19}$$

Diferencovaním rovnice meridiánové elipsy

$$\frac{x^2}{a^2} + \frac{y^2}{b^2} - 1 = 0 (20)$$

dostaneme

$$\frac{2xdx}{a^2} + \frac{2ydy}{b^2} = 0\tag{21}$$

a odtud

$$\frac{dy}{dx} = -\frac{b^2x}{a^2y}. (22)$$

Z předchádzejícich rovníc vyplývá

$$\cot(\varphi) = \frac{b^2 x}{a^2 y} = \frac{\cos(\varphi)}{\sin(\varphi)}.$$
 (23)

Po umocnění a úpravě

$$b^{4}x^{2}\sin^{2}(\varphi) - a^{4}y^{2}\cos^{2}(\varphi) = 0$$
 (24)

a dále víme, že

$$b^2x^2 + a^2y^2 - a^2b^2 = 0. (25)$$

Řešením těchto dvou (pro x^2, y^2 lineárních) rovníc dostaneme

$$x = \frac{a^2 \cos(\varphi)}{\sqrt{a^2 \cos^2(\varphi) + b^2 \sin^2(\varphi)}}$$
 (26)

a

$$y = \frac{b^2 \sin(\varphi)}{\sqrt{a^2 \cos^2(\varphi) + b^2 \sin^2(\varphi)}}.$$
 (27)

Do jmenovatelu dosaď me $b^2 = a^2 (1 - e^2)$, potom po úpravě dostaneme

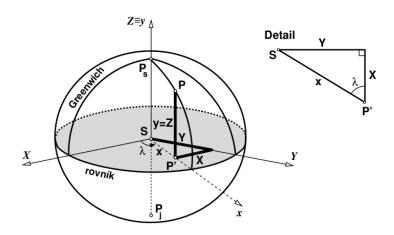
$$x = \frac{a\cos(\varphi)}{\sqrt{1 - e^2\sin^2(\varphi)}} = \frac{a\cos(\varphi)}{W}$$
 (28)

a

$$y = \frac{a\left(1 - e^2\right)\sin\left(\varphi\right)}{\sqrt{1 - e^2\sin^2\left(\varphi\right)}} = \frac{a\left(1 - e^2\right)\sin\left(\varphi\right)}{W},\tag{29}$$

kde $W = \sqrt{1 - e^2 \sin^2(\varphi)}$ je první geodetická funkce.

Polohu bodu P na rotačním elipsoidu vyjadříme v pravouhlé soustavě souřadnic. Její počátek je v středu elipsoidu S, osa Z v ose rotace, osa X v průsečníku roviny rovníku s rovinou nultého poledníku, osa Y v rovnině rovníku kolmá na osu X - tak jak je to znázorneno na obrázku 6.



Obrázek 6: Prostorové pravouhlé souřadnice. Obrázek je převzat z [Cimbalník M., Mervart L., 1997].

Bodem $P(\varphi, \lambda)$ prochází poledník $P_s - P - P_j - P_s$ o geodetické délke φ . V rovině tohto poledníku má bod P pravouhlé souřadnice x, y, odvozené vzorci 28, 29.

Podle obrázka 6 napíšeme pro souřadnice X, Y, Z bodu P vzorce

$$X = x \cos(\lambda) \tag{30}$$

$$Y = x \sin(\lambda) \tag{31}$$

$$Z = y. (32)$$

Dosadíme-li do předchozích vzorců za x a y rovnice 28 a 29, dostaneme

$$X = \frac{a}{W}\cos(\varphi)\cos(\lambda) \tag{33}$$

$$Y = \frac{a}{W}\cos(\varphi)\sin(\lambda) \tag{34}$$

$$Z = \frac{a}{W} \left(1 - e^2 \right) \sin \left(\varphi \right). \tag{35}$$

Uvážime-li vzorec pro příčný poloměr křivosti

$$N = \frac{a}{W},\tag{36}$$

potom geocentrické pravouhlé souřadnice bodu P budou mít vzorce

$$\begin{bmatrix} X \\ Y \\ Z \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} N\cos(\varphi)\cos(\lambda) \\ N\cos(\varphi)\sin(\lambda) \\ N(1 - e^2)\sin(\varphi) \end{bmatrix}.$$
 (37)

V případe, že bod P leží ve směru normály k elipsoidu ve výšce H nad elipsoidem, pak předchozí rovnice budou

$$\begin{bmatrix} X \\ Y \\ Z \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} (N+H)\cos(\varphi)\cos(\lambda) \\ (N+H)\cos(\varphi)\sin(\lambda) \\ (N[1-e^2]+H)\sin(\varphi) \end{bmatrix}.$$
(38)

3.3.1 Příklad transformace z GEOD \rightarrow ECEF

Ukážme si příklad transformace z geodetických souřadníc do prostorových pravouhlých souřadníc. Bod P ležíci na elipsoidu má geodetické spuřadnice:

- $\varphi = 48.8562^{\circ}$
- $\lambda = 2.3508^{\circ}$
- h = 0.0674m.

Po aplikovaní rovnice 38 (uvažujeme rotační elipsoid WGS-84 tak jak je definován v B.1), prostorové geocentrické souřadnice bodu P jsou:

- X = 4200952.53m
- Y = 172458.50m
- Z = 4780052.13m.

Pseudokód Matlab funkce geod2ecef(), která je implmentováná v package +Geo Package je obsahem přílohy $\mathbb{C}.3.$

3.4 ECEF \rightarrow GEOD

Existuje celá řada metod, které se zaměřují na inversní transformaci souřadnic z pravoúhlého prostorového systému souřadnic na systém geodetických zeměpisných souřadnic. Práce se speciálně zaměřují na převod geodetické šířky φ a to hlavně z důvodu přesnosti jejího odhadu (víme, že z důvodu zploštění referenčního tělesa, v našem případě elipsoidu, geodetická šířka není definována na spojnici středu elipsoidu a bodu P na povrchu elipsoidu a proto nastávají problémy řešení rovnice pro odhad geodetické šířky ze vstupních parametrů, které jsou pravoúhlé geocentrické souřadnice) nebo z důvodu výpočetního (geodetická šířka se počítá buď iterativními metodami nebo neiterativními). Z odborných článků, které se věnují tomuto problému bychom mohli citovat například [Bowring, 1976], [Borkowski, 1989] nebo z aktuálních prací [Fukushima, 2006] či [Vermeille, 2011] (implementován v + Geo package). Autoři, v práci [Fok and Iz, 2003] se věnovali vzájemnému srovnání vybraných (do toho roku známých) algoritmů.

Jeden ze základních algoritmů (bez ověření přesnosti či výpočetní rychlosti) na odhad geodetických souřadnic (φ, λ, h) počítaných z pravoúhlých kartézskych souřadnic X, Y, Z je tento [Grewal et al., 2001]:

$$\lambda = \tan^{-1}\left(\frac{Y}{X}\right),\tag{39}$$

$$\varphi = \tan^{-1} \left(\frac{Z + \frac{e^2 a^2 \sin^3(\zeta)}{b}}{\xi - e^2 a \cos(\zeta)} \right), \tag{40}$$

a

$$h = \frac{\xi}{\cos(\varphi)} - N,\tag{41}$$

kde

$$\zeta = \tan^{-1} \left(\frac{aZ}{b\xi} \right) \tag{42}$$

$$\xi = \sqrt{X^2 + Y^2},\tag{43}$$

a N je příčný poloměr křivosti, a je hlavní poloosa meridiánové elipsy, b je vedlejší poloosa meridiánovej elipsy a e je její excentricita.

3.4.1 Příklad transformace z ECEF \rightarrow GEOD

Příklad transformace z prostorových pravouhlých souřadníc do systému geodetických souřadníc. Bod P ležíci na elipsoidu má tentokrát prostorové spuřadnice:

- X = 4200952.53m
- Y = 172458.50m
- Z = 4780052.13m.

Po aplikovaní algoritmu například [Vermeille, 2011] (uvažujeme rotační elipsoid WGS-84 tak jak je definován v B.1), pak prostorové geocentrické souřadnice bodu P jsou:

- $\varphi = 48.8562^{\circ}$
- $\lambda = 2.3508^{\circ}$

• h = 0.0674m.

Pseudokód Matlab funkce ecef2geod(), která je implmentováná v package +Geo Package je obsahem přílohy C.4.

4 Vybrané kartografické zobrazení

Z hlediska zkreslení zobrazení rozlišujeme na:

- 1. konformní stejnouhlá,
- 2. ekvidistantní stejnodelná,
- 3. ekvivalentní stejnoplochá,
- 4. kompenzační vyrovnávací.

Z pohledu k třídění zobrazovací plochy, pomocí které si můžeme představit vznik obrazu referernční lochy rozlišujeme:

- 1. zobrazení na kulovou plochu,
- 2. jednoduchá zobrazení (kuželová, válcová, azimutální),
- 3. nepravá zobrazení (pseudokonická, pseudocylindrická, pseudoazimutální),
- 4. polykónická,
- 5. polyederická,
- 6. obecná.

My popíšeme jenom vybrané jednoduchá zobrazení a to konrkétně válcová (UTM) a azitmální (stereografická projekce).

4.1 Definice a některé vlastnosti vybraných kartografického zobrazení

Kartografickým zobrazením je podle [Buchar, P., 2002] vzájemné přiřazení polohy bodů na dvou různých referenčních plochách. V některých případech, kdy je možno vztah realizovat geometrickou cestou (promítaním), podle [Buchar, P., 2002] budeme takové zobrazení nazývat projekcí neboli prospektivním zobrazením.

Zobrazení je jednoznačne matematicky definováno vtahem mezi souřadnicemi bodů na oboureferenčních plochách, kterému říkame zobrazovací rovnice. Například zobrazení elipsoidu do roviny budou zobrazovací rovnice v explicitním tvaru

$$X = f(\varphi, \lambda), \tag{44}$$

$$Y = g(\varphi, \lambda), \tag{45}$$

kde funkce f, g v určitém místě považujeme za spojité, obecně na sobě mezávislé, diferencovatelné apod. Výjimky představují singulární body (např. póly), kde uvedená vlastnost není obecně splněna.

4.1.1 Poznámky k jednoduchým zobrazením

Pro naše účely nás budou zajímat jenom jednoduchá zobrazení. Jednoduchá zobrazní jsou taková zobrazení, pro něž je možno zapsat zobrazovací rovnice, podle nichž každá z rovinných souřadníc (polárních nebo pravoúhlých) a výrazy pro zkreslení (zýávislé proměnné) se dají vyjádřit funkcemi pouze jedné souřadnice (nezávsilé proměnné) na referenční ploše. Důsledkem takové jednoduché volby je pak i jednoduchý obraz poledníků a rovnobežek, které jsou pak na mapě znázorněny jako svazek přímek čo osnova rovnoběřných přímek (u poledníku) a soustava rovnoběžných kružnic či osnova rovnoběžných přímek (u rovnoběžek). Jednoduchá zobrazení jsou ortogonální (viz [Buchar, P., 2002], str. 51).

4.2 Poznámky k valcovým zobrazením

Válcová zobrazení v normálni poloze mají tyto vlastnosti [Buchar, P., 2002]:

- 1. rovník a rovnoběžky se zobrazují jako osnova rovnoběžných přímek,
- 2. obrazy poledníků tvoří osnovu přímek vzájemně stejně odlehlých rovnoběžných a kolmých na obrazy rovnoběžek,
- 3. obraz základního poledníku volíme jako osu Y,
- 4. zobrazovací rovnica pro Y je veličina Y funkcí pouze (φ) .
- 5. do obrazou rovníku vkládame osu X (u souřadnícových systému používaných v geodézii je orientace opačná),
- 6. zobrazovací rovnica pro X je X lineární funkcí zeměpisné délky (λ) .

Zkreslení v poledníku a rovnoběžce jsou:

$$m_p = \frac{dY}{Md\varphi} \tag{46}$$

$$m_r = \frac{dX}{N\cos(\varphi) d\lambda} = \frac{a}{N\cos(\varphi)},$$
 (47)

kde M,~N jsou meridiánový a příčný poloměr křivosti, a je hlavní poloosa meridiánové elipsy a φ je zeměpisná šířka.

Protože poledník a rovnoběžka tvoří u válcových zobrazení hlavní paprsky, je pro konformitu jedinou a postačující podmínkou

$$m_p = m_r$$

a pri referenční ploše elipsoidické a nezkresleném rovníku bude pro dosazení 46 a 47, platit:

$$\frac{dY}{Md\varphi} = \frac{a}{N\cos(\varphi)}. (48)$$

Po separaci proměnných dostaneme

$$dY = a \frac{M}{N \cos(\varphi)} d\varphi, \tag{49}$$

kde na pravé straně rovnice se vyskytuje výraz pro tzv. izometrickou šířku.

Izometrická šířka q, která je funkcí zeměpisné šířky φ , je definováná:

$$q = \int_{0}^{\varphi} \frac{M}{N \cos(\varphi)} d\varphi \tag{50}$$

a po dosazení za M a N dostaneme

$$q = \int_{0}^{\varphi} \frac{\left(1 - e^{2}\right)}{\left(1 - e^{2}\sin^{2}(\varphi)\right)\cos(\varphi)} d\varphi$$

$$= \int_{0}^{\varphi} \frac{\left(1 - e^{2}\sin^{2}(\varphi) - e^{2}\cos^{2}(\varphi)\right) d\varphi}{\left(1 - e^{2}\sin^{2}(\varphi)\right)\cos(\varphi)}$$

$$= \int_{0}^{\varphi} \frac{d\varphi}{\cos(\varphi)} - \int_{0}^{\varphi} \frac{e\cos(\varphi)d\varphi}{1 - e^{2}\sin^{2}(\varphi)}$$

$$= \ln\tan\left(\frac{\varphi}{2} + \frac{\pi}{4}\right) - e\int_{0}^{\varphi} \frac{d\left(e\sin(\varphi)\right)}{1 - e^{2}\sin^{2}(\varphi)},$$
(51)

a po proložení $x = e \sin(\varphi)$ v posledním integrálu, z nehož plyne, že

$$\int \frac{dx}{1-x^2} = \frac{1}{2} \ln \left(\frac{1+x}{1-x} \right) = \frac{1}{2} \ln \left(\frac{1+e\sin(\varphi)}{1-e\sin(\varphi)} \right)$$
 (52)

a pro izometrickou šířku pak platí

$$q = \ln \left[\tan \left(\frac{\varphi}{2} + \frac{\pi}{4} \right) \left(\frac{1 - e \sin (\varphi)}{1 + e \sin (\varphi)} \right)^{\frac{e}{2}} \right]. \tag{53}$$

Po dosazení 53 do 49 dostaneme [Buchar, P., 2002], [Snyder, J., P., 1987]:

$$Y = a \ln \left[\tan \left(\frac{\varphi}{2} + \frac{\pi}{4} \right) \left(\frac{1 - e \sin (\varphi)}{1 + e \sin (\varphi)} \right)^{\frac{e}{2}} \right].$$
 (54)

Protože X je lineární funkce zeměpisné délky, pro vyjdřední souřadnice X platí:

$$X = a\left(\lambda - \lambda_0\right). \tag{55}$$

Inversní vzorec pro veličinu φ v případě spětné transformace vyžaduje počítaní přes iterační proces a základní rovnice je definováná ve tvaru [Snyder, J., P., 1987]

$$\varphi = \frac{\pi}{2} - 2 \tan^{-1} \left\{ t \left[\frac{1 - e \sin(\varphi)}{1 + e \sin(\varphi)} \right]^{\frac{e}{2}} \right\}, \tag{56}$$

kde

$$t = e^{\frac{-Y}{a}}$$

a iterační proces začína výpočtem

$$\varphi = \frac{\pi}{2} - 2\tan^{-1}\left(t\right)$$

a pokračuje pokud není dosažení zvolená konvergenční hranice.

Inversní zeměpisná délka se vypočte podle rovnice:

$$\lambda = \frac{X}{a} + \lambda_0. \tag{57}$$

Konformní transversální válcové zobrazení

Konformní transversální válcové zobrazení nazývané také Gaussovo (pro elipsoidickou referenční plochu) nebo transversální Mercatorovo, je specifické tím, že válec se dotýka referenční koule (elipsoidu) podél základního poledníku, procházejíciho středem území. Kartografické poledníky a rovnoběžky se pak zobrazují jako zeměpisné polidníky a rovnoběžky v normálni poloze.

Uplatnění našlo také konformní válcové zobrazení v obecné poloze (v literatuře Oblique Mercator Projection). Délkově zachovává zvolený kartografický rovník.

Universální transversální zobrazení v poledníkových pásech, zobrazení systému UTM

V zobrazeních, v kterých má být užito v poloze jiné než normální, zobrazuje se najdřív elipsoid na kouli a pak terpve s koule na zobrazovací plochu, [Buchar, P., 2002]. V případě Gauss (Gauss-Krügerova) zobrazení, elipsoid je zobrazován přímo do roviny, tedy bez zprostředkujíci koule a to tak, že meridiální pruhy stejné šířky se zobrazují samostatně. Určující podínkou je konformita a nezkreslený základní (střední) poledník pásu.

4.3 GEOD \rightarrow UTM

V knize [Buchar, P., 2002] se uvádí podrobné odvození zobrazovacích rovníc. Z pohledu programatorského je možná výhodnějnší popsat algoritmus, který se nachádzí v knize [Snyder, J., P., 1987] (vzorce platí pro elipsoid).

$$x = k_0 N \left[A + (1 - T + C) \frac{A}{6} + \left(5 - 18T + T^2 + 72C - 58e^{2} \right) \frac{A^5}{120} \right]$$
 (58)

$$y = k_0 \left\{ B - B_0 + N \tan(\varphi) \left[\frac{A^2}{2} + \left(5 - T + 9C + 4C^2 \right) \frac{A^4}{24} + \left(61 - 58T + T^2 + 600C - 330e^{'2} \right) \frac{A^6}{720} \right] \right\}$$
(59)

$$k = k_0 \left[1 + (1+C) \frac{A^2}{2} + \left(5 - 4T + 42C + 13C^2 - 28e^{'2} \right) \frac{A^4}{24} + \left(61 - 148T + 16T^2 \right) \frac{A^6}{720} \right], \quad (60)$$

kde

- k_0 je multipliační konstanta $k_0 = 0.9996$,
- e'^2 je druhá excentricita rotačního eliposidu definováná také pomocí $e'^2 = e^2/(1-e^2)$,
- $\bullet\,\,N$ je příčný poloměr křivosti rotačního elipsoidu,
- $T = \tan^2(\varphi)$,
- $C = e^{\prime 2} \cos^2(\varphi)$,
- $A = (\lambda \lambda_0) \cos(\varphi)$ předpokladajíc, že λ a λ_0 jsou v radiánech,

• B je délka oblouku meridiánu od rovníku po φ . $B_0 = B$ zpočtěná pro φ_0 a platí

$$B = a \left(1 - \frac{e^2}{4} - \frac{3e^4}{64} - \frac{5e^6}{256} - \cdots\right) \varphi$$

$$-a \left(\frac{3e^2}{8} + \frac{3e^4}{32} + \frac{45e^6}{1024} - \cdots\right) \sin(2\varphi)$$

$$+a \left(\frac{15e^4}{256} + \frac{45e^6}{1024} + \cdots\right) \sin(4\varphi)$$

$$-a \left(\frac{35e^6}{3072} + \cdots\right) \sin(6\varphi)$$
(61)

 $\bullet \ \varphi$ je zeměpisná délka v radiánech.

Pokud $\varphi \pm \pi/2$, pak x = 0, $y = k_0 (B - B_0)$ a $k = k_0$.

Jednotlivé osi souřadníc jsou dané takto: Yová osa leži v obraze základnáho poledníku λ_0 a y roste směrem na sever. Xová osa je kolmá na Y a x roste směrem na východ.

$4.4 \quad \text{UTM} \rightarrow \text{GEOD}$

Pro inversní vzroce podle [Snyder, J., P., 1987] platí:

$$\varphi = \varphi_1 - G \left[\frac{D^2}{2} - \left(5 + 3T_1 + 10C_1 - 4C_1^2 - 9e^{'2} \right) \frac{D^4}{24} \right] - G \left[\left(61 + 90T_1 + 298C_1 + 45T_1^2 - 252e^{'2} - 3C_1^2 \right) \frac{D^6}{720} \right],$$
(62)

$$\lambda = \lambda_0 + \frac{D - (1 + 2T_1 + C_1) \frac{D^3}{6} + \left(5 - 2C_1 + 28T_1 - 3C_1^2 + 8e^{'2} + 24T_1^2\right) \frac{D^5}{120}}{\cos(\varphi_1)},\tag{63}$$

kde

•
$$G = \left(\frac{N_1 \tan(\varphi_1)}{R_1}\right)$$

• φ_1 je zeměpisná šířka charakteristická pro centrální meridián a která ma stejnou y souřadnici jako bod, kterého polární sořadnice jsou (φ, λ)

$$\varphi_{1} = \mu + \left(\frac{3e_{1}}{2} - \frac{27e_{1}^{3}}{32} + \cdots\right) \sin 2\mu$$

$$+ \left(\frac{21e_{1}}{16} - \frac{55e_{1}^{4}}{32} + \cdots\right) \sin 4\mu$$

$$+ \left(\frac{151e_{1}^{3}}{96} + \cdots\right) \sin 6\mu$$

$$+ \left(\frac{1097e_{1}^{4}}{512} - \cdots\right) \sin 8\mu$$

•
$$e_1 = \frac{1 - \sqrt{1 - e^2}}{1 + \sqrt{1 - e^2}}$$

•
$$\mu = \frac{B}{a\left(1 - \frac{e^2}{4} - \frac{3e^4}{64} - \frac{5e^6}{256} - \cdots\right)}$$

• B_0 je spočtená pomocí rovnice 61 pro vstupní φ_0 ,

$$\bullet \ B = B_0 + \frac{y}{k_0},$$

•
$$e'^2 = \frac{e^2}{(1 - e^2)}$$
,

•
$$C_1 = e^{'2}\cos^2(\varphi_1),$$

•
$$T_1 = \tan^2(\varphi_1)$$
,

•
$$N_1 = \frac{a}{\sqrt{\left(1 - e^2 \sin^2\left(\varphi_1\right)\right)}}$$

•
$$R_1 = \frac{a(1-e^2)}{(1-e^2\sin^2(\varphi_1))^{3/2}}$$

$$\bullet \ D = \frac{x}{N_1 k_0}.$$

Meridiánová konvergence

Meridiánová konvergence je podle [Meridiánová konvergence,] úhel určitém bodu referenční plochy mezi tečnami k místnímu poledníku a ke křivce rovnoběžné se základním poledníkem; může být elipsoidická meridiánová konvergence, sférická meridiánová konvergence a rovinná meridiánová konvergence.

V knize [Buchar, P., 2002], vzorec pro výpočet meridiánové konvergence γ je (bez odvození)

$$\tan(\gamma) = \lambda \sin(\varphi) + \frac{\lambda^3}{3} \sin(\varphi) \cos^2(\varphi) \left(1 + \tan^2(\varphi) + 3\eta^2 + 2\eta^4\right)$$

$$+ \frac{\lambda^5}{15} \sin(\varphi) \cos^4(\varphi) \left(2 + 4 \tan^2(\varphi) + 2 \tan^4(\varphi)\right) + \cdots,$$
(64)

kde
$$\eta^2 = \frac{e^2 \cos^2(\varphi)}{1 - e^2}$$
.

Délkové zkreslení

Délkové zkreslení je funkcií zeměpisných souřadníc a pre jeho výpočet platí [Buchar, P., 2002]:

$$m = 1 + \frac{\lambda}{2}\cos^2(\varphi). \tag{65}$$

Chceme-li délkové zkreslení zpočíst z pravouhlých souřadníc, pak vzorec pre výpočet je tento:

$$m = 1 + \frac{y^2}{2R^2} + \frac{y^4}{24R^4} + \cdots, (66)$$

avšak $R=\sqrt{MN}$ je funkcí zeměpisné šířky $\varphi.$

4.5 Poznámky k azimutálním zobrazením

Azimutální zobrazení si můžeme představit tak, že obraz referenčního tělesa vzniká již přímo v rovině [Buchar, P., 2002], str. 99. V tomto zobrazení je rovina kolmá ke spojnici kartografického pólu se sředem referenční koule (pozor na projekci z elipsoidu). Nasledujíci text se týka odvození zobrazení vývozené z referenční koule. V knize [Snyder, J., P., 1987] se diskutuje algoritmus respektíve vzorce platné pro elipsoid.

Z azimutálniho zobrazení jsou známá některé vlastnosti, například:

- Obrazem poledníků je svazek přímek s vrcholem v kartografickém pólu a které svírají stejné úhly
 jako na kouli.
- Základní poledník se zobrazí jako osa X.
- Obrazem rovnoběžek jsou kružnice se středem v kartografickém pólu. Poloměr těchto rovnoběžek závisí na kartografické šiřce.

Zobrazovací rovnice jsou:

$$\rho = f(\psi), \tag{67}$$

kde $\psi = 90^{\circ} - \varphi$, kde v tomto případe φ je kartografická šířka (odvozená na kouli a ne na elipsoidu).

$$\varepsilon = \lambda,$$
 (68)

kde λ v tomto případe reprezentuje kartografickou délku.

Funkci f v případě první zobrazovací rovnice definujeme na základě požadávků, nejčastěji z ekvidistance, ekvivalence či konfomity. Nás bude zajímat konformní zobrazení, protože stereografická projekce zachováva konformitu úhlů.

V azimutálním zobrazení můžeme zavést pravouhlou rovinnou soustavu, kde pravoúhlé souřadnice X, Y získame transformací polárních souřadníc na pravouhlé souřadnice. Počátek takéto souřadnicové soustavy je potom někdy vhodné pomocí aditačních konstant přesunout do libovolného místa vzhledem k středu zobrazovaného území a to tak, aby souřadnice v tomto území měly kladnou hodnotu.

K transformaci polárních souřadníc do soustavy pravouhlých souřadnic použijeme výrazy:

$$X = \rho \cos\left(\varepsilon\right),\tag{69}$$

$$Y = \rho \sin\left(\varepsilon\right),\tag{70}$$

resp. pro inversní případ platí:

$$\rho = \sqrt{X^2 + Y^2},\tag{71}$$

a

$$\varepsilon = \tan^{-1}\left(\frac{Y}{X}\right). \tag{72}$$

Jak už bylo nastíněno, nás bude zajímat konformní zobrazení. Pro konformní azimutální zobrazení je jedninou a postačující podmínkou

$$\frac{d\rho}{Rd\psi} = \frac{\rho}{R\sin\left(\psi\right)}.\tag{73}$$

Po separaci proměnných

$$\frac{d\rho}{\rho} = \frac{d\psi}{\sin(\psi)} \tag{74}$$

a po integraci dostaneme

$$\ln\left(\rho\right) = \ln\left(\tan\left(\frac{\psi}{2}\right)\right) + \ln\left(C\right),\tag{75}$$

kde C je libovolná integrační konstanta a z poslední rovnice plyne, že

$$\rho = C \tan\left(\frac{\psi}{2}\right). \tag{76}$$

Pokud zavedeme podmínku, aby pro střed mapy (pro pól) platilo m=1, pak (bez odvození - viz [Buchar, P., 2002]), C=2R, takže zobrazovací rovnice jsou

$$\rho = 2R \tan\left(\frac{\psi}{2}\right) \tag{77}$$

a

$$\varepsilon = \lambda.$$
 (78)

Výraz pro zkreslení m je

$$m = \frac{1}{\cos\left(\frac{\psi}{2}\right)}. (79)$$

Pokud chceme stanovit v pólu konkrétní délkové zkreslení různe od jedné, je možné, podobně jako v případe UTM zobrazení, zavést multiplikační konstantu, jejíž velkost udává délkové zkreslení v pólu. Platí

$$C = k2R. (80)$$

Vedle konformity má zobrazení důležitou vlastnost, že každá kružnice na referenční ploše kulové se zobrazuje opět jako kružnice. Tedy obrazy geografické sítě se skládá ze samých kružnic respektíve přímek (kružnice s nulovou křivostí).

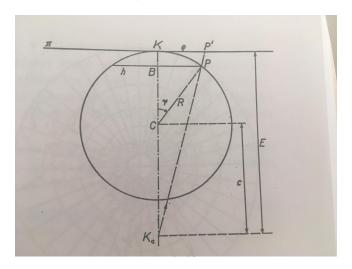
Výraz pro délkové zrekslení je možné vyjádřit i za použití rovinných souřadníc a to v tvaru

$$m = 1 + \frac{X^2 + Y^2}{4R^2},\tag{81}$$

kde R je poloměr koule.

4.6 GEOD \rightarrow STEREO

Azimutální (geometrické) projekce vznikají promítnutím povrchu referenční koule o poloměru R z libovolného bodu K_c na rovinu π , kolmou ke spojnici středu promítaní K_c se středem kolue C. Podle předchozího obrázku, který znázorňuje osový řez rovinou promítacího paprsku bodu P, je obraz bodu P' určen v rovině π polárnimi souřadnicemi ρ, ε .



Obrázek 7: Geometrická azimutální projekce. Obrázek je převzat z [Buchar, P., 2002].

Z obrázku plyne táto nerovnost

$$\frac{\rho}{R\sin(\psi)} = \frac{E}{c + R\cos(\psi)},\tag{82}$$

kde $E=K_cK$ a $c=K_cC$, kde C je střed koule. Takže zobrazovací rovnice azimutálních zobrazení budou

$$\rho = \frac{RE\sin(\psi)}{c + R\cos(\psi)} \tag{83}$$

a

$$\varepsilon = \lambda.$$
 (84)

Vztahy pro výpočet pravouhlých souřadníc transformované z polárních souřadníc, resp. přímo ze zeměpisných souřadníc jsou (porovnej s [Weisstein, Eric W.,], kde je přehozené značení souřadnicových os).

$$X = \frac{RE\left(-\cos\left(\varphi_K\right)\sin\left(\varphi\right) + \sin\left(\varphi_K\right)\cos\left(\varphi\right)\cos\left(\Delta\lambda\right)\right)}{c + R\left(\sin\left(\varphi_K\right)\sin\left(\varphi\right) + \cos\left(\varphi_K\right)\cos\left(\varphi\right)\cos\left(\Delta\lambda\right)\right)},\tag{85}$$

a

$$Y = \frac{RE\left(\cos\left(\varphi\right)\sin\left(\Delta\lambda\right)\right)}{c + R\left(\sin\left(\varphi_K\right)\sin\left(\varphi\right) + \cos\left(\varphi_K\right)\cos\left(\varphi\right)\cos\left(\Delta\lambda\right)\right)},\tag{86}$$

kde $\Delta \lambda = (\lambda - \lambda_K)$.

Rovnice platí pro všechny azimutální projekce. Jedina neznáma konstanta c rozhoduje výběr projekce zo sady případů, z nichž užívané jsou:

- gnomická projekce, při c = 0;
- stereografická projekce, při c = R;
- externí projekce, při c > R;

• ortografická projekce, při $c = \infty$.

Poznamenajme, že rovnice stereografické projece, která zobrazuje referenční těleso elipsoid do roviny jsou obsahem knihy [Snyder, J., P., 1987].

4.7 STEREO \rightarrow GEOD

Inverzní vzorce pro odhad zeměpisných souřadníc z pravouhlých rovinných souřadníc jsou [Weisstein, Eric W.,] (pozor na přehozené značení souřadnicových os):

$$\varphi = \sin^{-1}\left(\cos\left(c\right)\sin\left(\varphi_K\right)\frac{Y\sin\left(c\right)\cos\left(\varphi_K\right)}{\rho}\right),\tag{87}$$

a

$$\lambda = \lambda_0 + \tan^{-1} \left(\frac{X \sin(c)}{\rho \cos(\varphi_K) \cos(c) - Y \sin(\varphi_K) \sin(c)} \right), \tag{88}$$

kde

$$\rho = \sqrt{X^2 + Y^2} \tag{89}$$

a

$$c = 2\tan^{-1}\left(\frac{\rho}{2R}\right). \tag{90}$$

Reference

[Borkowski, 1989] Borkowski, K. M. (1989). Accurate algorithms to transform geocentric to geodetic coordinates. *Bulletin Geodesique*, 63(1):50–56.

[Bowring, 1976] Bowring, B. (1976). Transformation from spatial to geographical coordinates. Survey Review, 23:323–327.

[Buchar, P., 2002] Buchar, P. (2002). Matematická kartografie. Vydavatelství ČVUT, Praha.

[Cimbalník M., Mervart L., 1997] Cimbalník M., Mervart L. (1997). Vyšší geodézie 1. Ediční středisko ČVUT, Praha.

[ECEF:Wiki,] ECEF:Wiki. Ecef coordinates in relation to latitude and longitude — Wikipedia, the free encyclopedia.

[ENU:Wiki,] ENU:Wiki. The east north up (enu) local tangent plane is similar to ned, except for swapping 'down' for 'up' and x for y. — Wikipedia, the free encyclopedia.

[Fok and Iz, 2003] Fok, H. and Iz, H. (2003). A comparative analysis of the performance of iterative and non-iterative solutions to the cartesian to geodetic coordinate transformation. volume 5, pages 61–74.

[Fukushima, 2006] Fukushima, T. (2006). Transformation from Cartesian to Geodetic Coordinates Accelerated by Halley's Method. *Journal of Geodesy*, 79(12):689–693.

[Grewal et al., 2001] Grewal, M. S., Andrews, A. P., and Bartone, C. G. (2001). Global Navigation Satellite Systems, Inertial Navigation, and Integration. Wiley-Interscience.

[Kovář, 2016] Kovář, P. (2016). Družicová navigace. Od teorie k aplikacím v softwarovém přijímači.
České vysoké učení technické v Praze. Česká technika - nakladatelství ČVUT.

[Kubaček, 2013] Kubaček, L. (2013). Statistical Theory of Geodetic Network. VÚGTK, Zdiby.

ERA PROPRIETARY - NOT FOR DISTRIBUTION

- [Meridiánová konvergence,] Meridiánová konvergence. Definice meridiánovej konvergence. terminologický slovník zeměměřictví a katastru nemovitostí.
- [Meyer, 2002] Meyer, T. (2002). Grid, ground, and globe: Distances in the gps era. Surveying and Land Information Systems, 62:179–202.
- [Mikhail and Ackermann, 1976] Mikhail, E. and Ackermann, F. (1976). Observations and Least Squares. IEP-A Dun-Donnelley Publisher, New York.
- [Snyder, J., P., 1987] Snyder, J., P. (1987). Map projections: A working manual.
- [Soler, 1998] Soler, T. (1998). A compendium of transformation formulas useful in gps work. *Journal of Geodesy*, 72:482–490.
- [Soler and Hothem, 1988] Soler, T. and Hothem, L. (1988). Coordinate systems used in geodesy: Basic definitions and concepts. *Journal of Surveying Engineering-asce J SURV ENG-ASCE*, 114:84–97.
- [Vermeille, 2011] Vermeille, H. (2011). An analytical method to transform geocentric into geodetic coordinates. *Journal of Geodesy*, 85(2):105–117.
- [Weisstein, E., W.,] Weisstein, E., W. Spherical coordinates. from mathworld–a wolfram web resource.
- [Weisstein, Eric W.,] Weisstein, Eric W. Stereographic projection. from mathworld. a wolfram web resource.

Appendices

A Základní parametry zemského elipsoidu

- a hlavní poloosa meridiánové elipsy
- b vedlejší poloosa meridiánové elipsy
- f zploštění (první)
- n zploštění (druhé)
- e excentricita (první)
- e' excentricita (druhá)
- c pólový poloměr křivosti
- M meridiánový poloměr křivosti
- N příčný poloměr křivosti
- R střední poloměr křivosti
- r poloměr rovnoběžky
- φ zeměpisná šířka
- $B_0^\varphi \quad$ délka oblouku meridiánu od rovníku po φ
- W první geodetická funkce
- V druhá geodetická funkce
- F pomocná geodetická funce

$$f = (a - b)/a. (91)$$

$$n = (a-b)/(a+b). (92)$$

$$e^2 = (a^2 - b^2)/a^2. (93)$$

$$e^{'2} = (a^2 - b^2)/b^2. (94)$$

$$c = a^2/b. (95)$$

$$M = a \left(1 - e^2 \right) / W^3. \tag{96}$$

$$N = a/W. (97)$$

$$R = \sqrt{MN} \tag{98}$$

$$r = N\cos(\varphi). \tag{99}$$

$$W = \sqrt{1 - e^2 \sin^2(\varphi)} \tag{100}$$

$$V = \sqrt{1 + e^{\prime 2} \cos^2(\varphi)} \tag{101}$$

$$F = \sqrt{1 + n\cos(2\varphi) + n^2} \tag{102}$$

B Konstanty základních referenčních elipsoidů

B.1 World Geodetic System 1984 (WGS84)

```
a = 6378137m b = 6356752, 31425m f = 0,003352810664747
```

B.2 Geodetic Reference System 1980 (GRS80)

```
a = 6378137m b = 6356752, 31414m f = 0,003352810681182
```

B.3 Konstanty Krasovského elipsoidu

```
a = 6378245m b = 6356863,01877m f = 0,003352329869259
```

C Pseudokódy implementovaných transformácii v Matlab package +Geo

C.1 ECEF2ENU

```
Data: x, y, z, \varphi, \lambda, hel, RT, ELL Result: e, n, u výpočet rotační matice \mathbf{R}(\varphi,\lambda); if RT == elipsoid then [x_0, y_0, z_0] = geod2ecef(\varphi, \lambda, hel, ELL); else [x_0, y_0, z_0] = sphere2ecef(\varphi, \lambda, hel^*); end Výpočet podle rovnice 16 Algorithm 1: Transformácia ECEF2ENU
```

C.2 ENU2ECEF

```
Data: e, n, u, \varphi, \lambda, hel, RT, ELL

Result: x, y, z

výpočet rotační matice \mathbf{R}(\varphi,\lambda);

if RT == elipsoid then

[x_0, y_0, z_0] = geod2ecef(\varphi, \lambda, hel, ELL);

else

[x_0, y_0, z_0] = sphere2ecef(\varphi, \lambda, hel^*);

end

Výpočet podle rovnice 18
```

Algorithm 2: Transformácia ENU2ECEF

C.3 GEOD2ECEF

Data: φ , λ , h, ELL Result: x, y, z

výpočet potřebních parametrů rotačního elipsoidu (a, b, N)

Výpočet podle rovnice 38

Algorithm 3: Transformácia GEOD2ECEF

C.4 ECEF2GEOD

Data: x, y, z, ELL **Result:** φ , λ , h

výpočet potřebních parametrů rotačního elipsoidu (například a, e) Výpočet podle algoritmu diskutovaný např. [Vermeille, 2011]. **Algorithm 4:** Transformácia ECEF2GEOD