Nový spôsob výpočtu antropogénnych korekcií v mikrogravimetrii

Pánisová Jaroslava a Roman Pašteka



Geofyzikálny ústav Slovenskej Akadémie Vied

IX. Slovenská Geofyzikálna Konferencia, 22-23 jún 2011

- Mikrogravimetria v archeológii
- Antropogénne korekcie spôsoby výpočtu
- Programy na výpočet gravitačného účinku mnohostenných telies – porovnanie
- Prípadová štúdia Kostol Narodenia Panny Márie v Horných Krškanoch
- Zhrnutie

Úvod

 Najefektívnejšie metódy na vyhľadávanie dutín - georadar (GPR) a mikrogravimetria

GPR:

- vysoko rozlišovacia elektromagnetická metóda, určená hlavne na plytký prieskum
- založená na šírení vysokofrekvenčných elektromagnetických vĺn, rádovo stovky MHz

Mikrogravimetria:

- založená na veľmi presnom meraní a interpretácii tiažového poľa Zeme, určená na vyhľadávanie plytko uložených hustotných nehomogenít (prirodzených alebo umelých)
- hĺbkový dosah závisí od veľkosti objektu a hustotného kontrastu voči okolitému horninovému prostrediu

Mikrogravimetria v archeológii

 V archeologických aplikáciách sa používajú neúplné Bouguerove anomálie vypočítané pomocou vzťahu:

 $\Delta g_{\rm B} [mGal] = g_{\rm obs} + 0.3086 \cdot (h+dh) - 0.0419 \cdot \rho \cdot h - T_0(h+dh) - K(h+dh),$

kde:

- g_{obs} merané relatívne tiažové zrýchlenie (po odstránení reziduálneho chodu prístroja),
- h výška meraných bodov (na zemskom povrchu),
- dh vertikálny posun do výšky senzora gravimetra (Scintrex CG-5 \approx 26 cm),
- ρ korekčná hustota (odhadnutá priemerná hustota hornín),
- T₀ najbližšie terénne korekcie,
- K antropogénne korekcie (gravitačný účinok múrov, stĺpov, známych podzemných priestorov ...)

Mikrogravimetria v archeológii

• Stredná chyba neúplnej Bouguerovej anomálie sa odhaduje ako:

$$m_{\Delta g_{B}} = \pm \sqrt{m_{g}^{2} + (0.3086 - 0.0419 \cdot \rho)^{2} \cdot m_{h}^{2} + m_{T}^{2}},$$

- $\mathbf{m}_{\mathbf{g}}$ štandardná neistota meranej tiaže (kontrolný parameter na posúdenie objektivity merania),
- m_h štandardná neistota výšky,
- m_T štandardná neistota terénnej korekcie
- Štandardná neistota antropogénnej korekcie $m_{\rm K}$ má lokálny charakter, t.j. v každom bode merania je iná.
- Je závislá od presnosti určenia jednotlivých súradníc bodov tvoriacich model budovy a od presnosti odhadnutej priemernej hustoty múrov

Starý prístup:

- Model budovy bol tvorený z <u>vertikálnych hranolov s polygonálnym</u> <u>prierezom</u> s využitím dostupných geodetických podkladov v kombinácii s priamym zameraním polohy v teréne
- Vytvorený model aproximácia hlavných častí sakrálneho objektu
- Gravitačný účinok homogénneho hranola s polygonálnym prierezom konečnej dĺžky - Cady (1980)

Nevýhody:

- Do modelu nebolo možné zahrnúť špecifické architektonické prvky
- Prácne a časovo náročné vytvorenie detailnejších modelov
- Nedala sa odhadnúť presnosť vypočítaných antropogénnych korekcií

Nový prístup:

- Model kostola je vytvorený z fotografií vo fotogrametrickom programe PhotoModeler Scanner. Výstupom je <u>3D mnohostenné</u> <u>teleso</u> historickej budovy v zvolenej súradnicovej sústave
- Gravitačný účinok homogénneho polyédra je počítaný vo vlastnom programe, ktorý využíva nemecký podprogram - Götze (1988)

Výhody:

- Zohľadnenie rôznych detailov (lomené oblúky, okná, výklenky ...)
- Detailná kontrola kvality získaných priestorových súradníc objektu
- Objektívnejšie ohodnotenie presnosti vypočítaných antropogénnych korekcií ($\mathbf{m}_{\mathbf{K}}$)

Porovnanie programov

IX. SGK 2011



Porovnanie programov

Prípadová štúdia - GPR

Kostol Narodenia Panny Márie v Horných Krškanoch

Prípadová štúdia - Mikrogravimetria

Prípadová štúdia - Interpretácia

× [m]

IX. SGK 2011

- Fotogrametrický program PhotoModeler Scanner konvergentná metóda so všeobecnou orientáciou osí
- Výstupom je mnohostenné teleso kostola

Geodetické merania:

- 37 vlícovacích bodov označených kódovými terčíkmi
- 90 bodov vo vnútri kostola (pôdorys + dodatočné body, zakryté vnútorným vybavením)
 - tachymetria priestorová polárna metóda
 - prístroj Trimble VX
 - referenčný súradnicový systém S-JTSK
 - stredná chyba z vyrovnania na bodoch meračskej siete:

 $m_{x,y} = 2 \text{ cm}$ $m_z = 1 \text{ cm}$

Výsledný model z PhotoModeleru

- Kalibrovaný digitálny fotoaparát Canon EOS 450D
 - rozlíšenie: 12 Mpx
 - fixná ohnisková vzdialenosť: 18 mm
- 100 snímok
- Výsledná štatistická charakteristika – elipsoid spoľahlivosti s polosami:

$$\sigma_x = 4.7 \text{ cm}$$

 $\sigma_y = 4.1 \text{ cm}$
 $\sigma_z = 2.1 \text{ cm}$,

empirická stredná chyba:

 σ = 6.5 cm

Výsledný model z PhotoModeleru

IX. SGK 2011

Interiér Kostola Narodenia Panny Márie v Horných Krškanoch

Pôvodná snímka

Časť výsledného priestorového modelu kostola zobrazeného vo forme obrysov ("wire frame")

Výsledný model z PhotoModeleru

IX. SGK 2011

Severozápadný pohľad – Kostol Narodenia Panny Márie V Horných Krškanoch

677 (U).

Fotografia exteriéru

Digitálny model z PhotoModeleru (originálne textúry)

Porovnanie prístupov

Gravitačný účinok mnohostenného modelu kostola (hustota: 1.8 g/cm³, tehla)

Rozdiel medzi korekciami na účinok múrov vypočítanými novým a starým spôsobom

Odhad presnosti antropogénnej korekcie

IX. SGK 2011

 Referenčný model pôvodný model z letnej školy (Potent, hrúbka múrov 1 m)

Parametre modelu	Dolný odhad	Ref. model	Horný odhad
Hrúbka múrov [m]	0.85	1.00	1.15
Výška múrov [m]	9.9	10.0	10.1
Hustota [g/cm ³]	1.70	1.80	1.90

• Maximálna štandardná neistota -

 $\mathbf{m}_{\mathbf{K}}$ = ± 0.007 mGal

Mapa horného odhadu štandardnej neistoty antropogénnej korekcie normovaná na korekciu ref. modelu

Zhrnutie

- Nová, efektívna metóda na výpočet antropogénnych korekcií v procese spracovania údajov v mikrogravimetrii pre archeologické aplikácie
- Konvergentná fotogrametrická metóda umožňuje vysokú kontrolu presnosti počítaných korekcií
- Presnejšie mapy Bouguerových anomálií možnosť odhaliť ťažšie identifikovateľné dutiny nachádzajúce sa v tesnej blízkosti stien budov
- 3D rekonštrukcia modelov historických stavieb pomocou metód blízkej fotogrametrie zároveň predstavuje hodnotný príspevok k dokumentácii kultúrneho dedičstva

Ďakujem za pozornosť.

IX. Slovenská Geofyzikálna Konferencia, 22-23 jún 2011