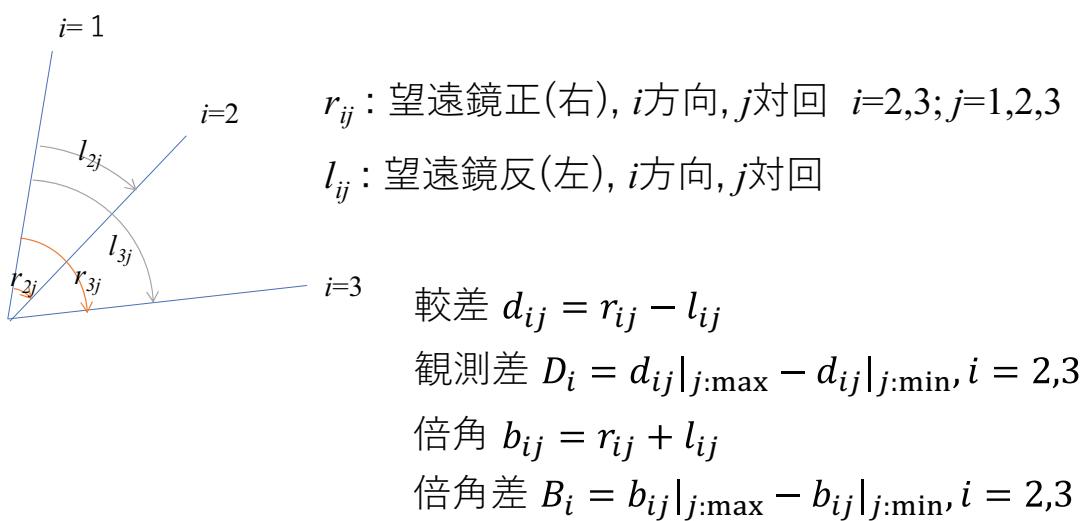


TSに起因する測角誤差のレビュー

1

(参考) 観測差、倍角差の説明



2

TSの仕様から推定（一部想像）される測角誤差

1. ランダムで消去できない誤差

- ① 目盛分解能 ← 誤差分布を矩形とするタイプBの不確かさ
- ② 視準誤差（望遠鏡の分解能、肉眼の分解能）←誤差分布を矩形とするタイプBの不確かさ
- ③ 目標視準の個人差 ← 実験により誤差分布を求めるタイプAの不確かさ

3

2. 望遠鏡正反観測の平均値で消去できない定誤差

- ① 目盛(不整)誤差 (γ_{ij}) ← 機器検定データに明瞭には現れていない（精査が必要だが、無視できる量か）。目盛校正のデータに基づき、ソフトウェアで補正（？）。（単軸なので）観測差、倍角差では消去。
- ② 鉛直軸誤差 (δ_{ij}) ← 望遠鏡の方向と鉛直軸の傾斜方向の間の角度に依存。水平軸の傾斜角（チルトメータによる）と高度角を用いて計算により補正可能。観測差、倍角差では消去。

4

3. 望遠鏡正反観測の平均値で消去できる定誤差 (ϵ_{ij})

- ① 視準線（視準軸）誤差 ← 高度角に依存 ($1/\cosh h$)。合焦による視準線の偏位検定から一部推定可。正反較差に残存。観測差では消去。
- ② 水平軸誤差 ← 高度角に依存 ($\tan h$)。検定データ ($h \neq 0$) からは推測不可能。正反較差に残存。観測差では消去。
- ③ 目盛盤偏心誤差 ← 対向する 2 つの読み取りセンサーにより消去。
- ④ 外心誤差（視準線の偏心誤差）← 正反較差に残存。観測差では消去。

5

較差、倍角の誤差と視準の誤差の関係

- 1 視準の測定値の標準偏差 : σ_s
 - 望遠鏡正反、観測方向、対回、セット、機器、観測者によらないランダム誤差と仮定
- 1 視準の個人差の標準偏差 : σ_p
 - 観測者により大きさの異なるランダム誤差と仮定
- 望遠鏡正の誤差 : $\sigma(r_{ij}) = \pm\sqrt{2}\sigma_s \pm \sqrt{2}\sigma_p + \gamma_{ij} + \delta_{ij} + \epsilon_{ij}$
- 望遠鏡反の誤差 : $\sigma(l_{ij}) = \pm\sqrt{2}\sigma_s \pm \sqrt{2}\sigma_p + \gamma_{ij} + \delta_{ij} - \epsilon_{ij}$
 - γ_{ij} は目盛誤差、 δ_{ij} は正反観測では消去されない誤差、 ϵ_{ij} は正反観測で消去される誤差

6

- ・較差の誤差 : $\sigma(d_{ij}) = \pm 2\sigma_s(\text{random}) \pm 2\sigma_p(\text{random}) + 2\epsilon_{ij}(\text{systematic})$
- ・倍角の誤差 : $\sigma(b_{ij}) = \pm 2\sigma_s(\text{random}) \pm 2\sigma_p(\text{random}) + 2\gamma_{ij}(\text{systematic}) + 2\delta_{ij}(\text{systematic})$
- ・観測差の誤差 : $\sigma(D_{ij}) = \pm 2\sqrt{2}\sigma_s(\text{random}) \pm 2\sqrt{2}\sigma_p(\text{random})$
- ・倍角差の誤差 : $\sigma(B_{ij}) = \pm 2\sqrt{2}\sigma_s(\text{random}) \pm 2\sqrt{2}\sigma_p(\text{random})$
- ・検定データの分析からは $\sigma(B_{ij}) > \sigma(D_{ij})$
- ・野外データの分析からは $\sigma(B_{ij}) < \sigma(D_{ij})$
- ・倍角差には目盛誤差 γ_{ij} が残るため、観測差より大きくなるというの
が従来の説明だが、鉛直軸が単軸で目盛盤が回転しないと目盛誤差
はどの対回でも等しいので、倍角差と観測差には差がない（？）