

## ToO 観測指示書

プロポーザル ID : 20B-K-0001    **優先度 : C**

課題名 : 星潮汐破壊現象を通じた銀河中心ブラックホールの質量成長の理解

PI : 鳥羽 儀樹

観測指示内容

1. PI か Co-I より、観測ターゲットの (R.A., Decl.) とおおよその等級を伝える
2. 観測手順の選択 (incl. グリズム、露出時間、イメージローテーターの有無 etc.) を伝える

**A. 特段の指示が無い場合のデフォルトの観測手順 (~ 3 時間)**

1. 観測天体を導入する
2. イメージローテーター有りと設定
3. グリズムは、VPH-Blue に設定
4. 以下 (a, b) を **24** 回実施 (18.5 等に対して、S/N~5)
  - a. 1 フレーム **5** 分のターゲットへの積分観測
  - b. 明るい星を用いて指向補正 (<~ 2 分)
5. ブランクスカイの取得
  - 1 フレーム 5 分 \* 2 回
6. 標準星フレームを 3 枚取得する

**B. 天体が混雑している場合の観測手順 (~ 3 時間)**

1. 観測天体を導入する
2. イメージローテーター有りと設定
3. グリズムは、VPH-Blue に設定
4. 以下 (a, b) を **60** 回実施 (18.5 等に対して、S/N~5)
  - a. 1 フレーム **2** 分のターゲットへの積分観測
  - b. 明るい星を用いて指向補正 (<~ 2 分)
5. ブランクスカイの取得
  - 1 フレーム 5 分 \* 2 回
6. 標準星フレームを 3 枚取得する

観測前か観測終了後にやって頂きたいデータ取得

1. ターゲットに対して実施したセットアップでの Comparison ランプの取得
2. ターゲットに対して実施したセットアップでのドームフラットの取得

ToO トリガーをかける可能性のある人の連絡先

Toba, Yoshiki (京都大学) : [toba@kusastro.kyoto-u.ac.jp](mailto:toba@kusastro.kyoto-u.ac.jp)

Kawamuro, Taiki (天文台) : [taiki.kawamuro@nao.ac.jp](mailto:taiki.kawamuro@nao.ac.jp)

Nagao, Tohru (愛媛大学) : [tohru@cosmos.phys.sci.ehime-u.ac.jp](mailto:tohru@cosmos.phys.sci.ehime-u.ac.jp)

Yamada, Satoshi (京都大学) : [styamada@kusastro.kyoto-u.ac.jp](mailto:styamada@kusastro.kyoto-u.ac.jp)