総合討論

議論のタネ

- ▶ 大学と大型プロジェクトの関係
 - 大学からの参加はどうあるべきか
 - もちろんいろんなスタイルがあるだろうが
- ▶ 大型プロジェクト時代の人材育成
 - 大型プロジェクトで学生は育てられるのか
 - ▶ 学位取得以降のキャリアパス
- 可視赤外装置開発の今後
 - 大型プロジェクトの進め方
 - ▶ 他のコミュニティとの関係
 - ▶ 企業との関係

キーワード

- 装置開発の全体を俯瞰
- システムエンジニアリング
- ▶ 設計、技術のプロに任せる
- 科学要求、要求仕様
- ▶ 性能評価、キャリブレーション方法
- 教育、学生・教員のモチベーション
- コミュニティーの将来
- タイムスケールを意識する(学生教育と大プロジェクト)
- 失敗を恐れない、教訓を前提とした教育と最先端とフィージビ リティー優先の大プロジェクト
- ▶ 独自性
- どのように学位につなげるのか

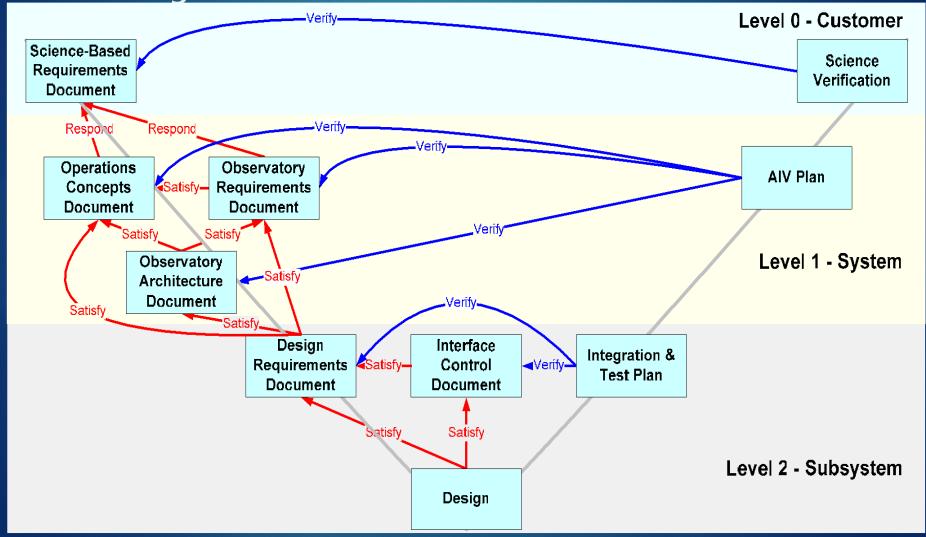
TIVIT觀測装置 (2010)

| Instrument | λ (μ m) | | | | | |
|------------|--------------------------------|--------------|----|-------------|----------------------------------|--|
| | 0.8 – 2.5 0.6 – 5 (goal) | | | | | |
| | | | | | | |
| | 0.31 – 1.0 | | | | | |
| | 0.95 – 2.45 | | | | | |
| | 0.8 – 2.5 | | | | | |
| | 8 – 18 4.5 – 28 | | | | | |
| | (goal) 1 – 2.5 | | | | | |
| | 1 – 5 (goal) | | | | | |
| | 1 - 5 | | | | | |
| | | | | | | |
| | 0.31 – 1.1 | | | | | |
| | 0.9 5.0 | TMT INC TEC | 40 | 001 BEL02 | astrome | astrometry (e.g., Galactic Ce |
| | 0.8 – 5.0 | TMT.INS.TEC. | 10 | 0.001.REL02 | J.001.REL02 • Resolved stellar p | astrometry (e.g., Galactic Ce • Resolved stellar populations out to 10 |

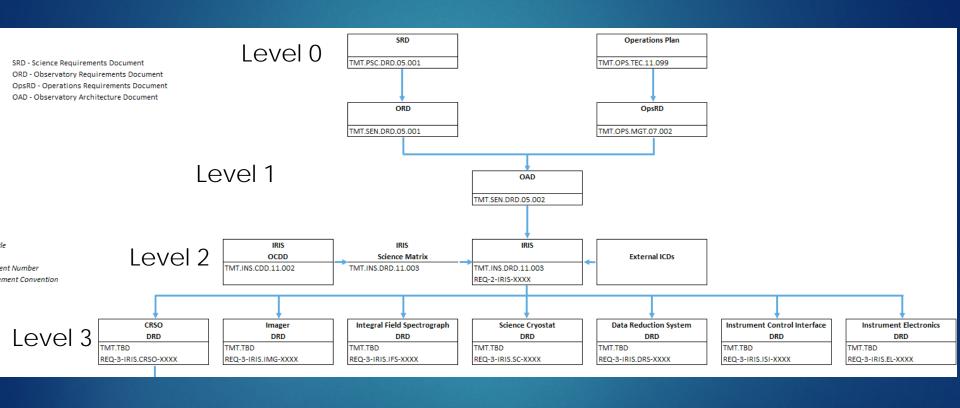
TIVIT観測装置 (2016)

| | 2000 20 84 949 800 - 8 0020 | 322 X1 (see 1 30 1990 | or out makes | and the second s |
|---|----------------------------------|-----------------------|----------------|--|
| Instrument | Field of view / slit length | Spectral resolution | λ (μm) | Comments |
| InfraRed Imager and | < 4."4 x 2".25 (IFU) | 4000-8000 | 0.8 - 2.4 | MCAO with |
| Spectrometer (IRIS) | 16".4 x 16".4" (imaging) | 5-100 (imaging) | | NFIRAOS |
| Wide-field Optical | 40.3' squared (FoV) | 1000-8000 | 0.31-1.1 | Seeing-Limited |
| spectrometer (WFOS) | 576" (Total slit length) | | | (SL) |
| InfraRed Multislit | 2' field w/ 46 | R = 4660 @ 0.16" slit | 0.95-2.45 | MCAO with |
| Spectrometer (IRMS) | deployable slits | | | NFIRAOS |
| Multi-IFU imaging spectrometer (IRMOS) | 3" IFUs over >5' diameter field | 2000-10000 | 0.8-2.5 | MOAO |
| Mid-IR AO-fed | 3" slit length | 5000-100000 | 8-18 | MIRAO |
| Echelle Spectrometer (MIRES) | 10" imaging | | 4.5-28(goal) | |
| Planet Formation | 1" outer working | R≤100 | 1-2.5 | 10 ⁸ contrast |
| Instrument (PFI) | angle, 0.05" inner working angle | | 1-5 (goal) | 10 ⁹ goal |
| Near-IR AO-fed Echelle Spectrometer (NIRES) | 2" slit length | 20000-100000 | 1-5 | MCAO with NFIRAOS |
| High-Resolution | 5" slit length | 50000 | 0.31-1.0 | SL |
| Optical Spectrometer (HROS) | | | 0.31-1.3(goal) | |
| "Wide"-field AO | 30" imaging field | 5-100 | 0.8-5.0 | MCAO with |
| imager (WIRC) | | | 0.6-5.0(goal) | NFIRAOS |

System Engineering Lifecycle



装置仕様のブレークダウン



プロジェクトのフェーズ

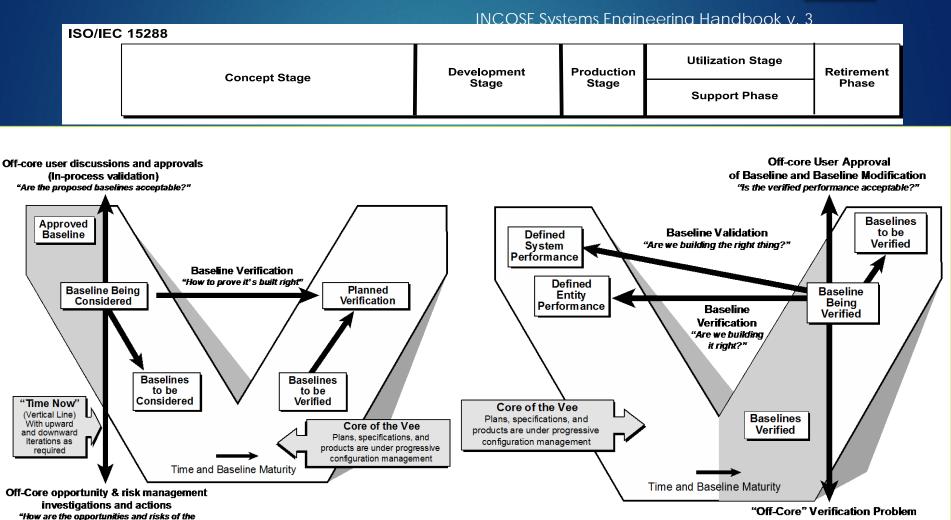


Figure 3-3 Left side of the Vee model 4

proposed baselines being resolved?"

Figure 3-4 Right side of the Vee⁶

Investigation and Resolution

"is the problem cause understood?"