

# ALMA-台灣計畫 簡介



# 台灣與日本、美國合作參與世界最大的地面天文台計畫 — Atacama 大型毫米及次毫米波陣列

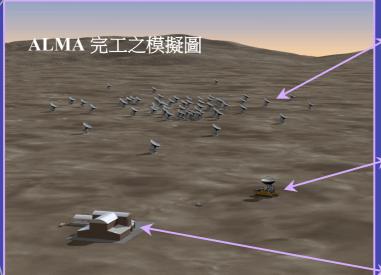
目前興建中的 Atacama 大型毫米及次毫米波陣列(ALMA),乃是有史以來最大規模的地面天文望遠鏡計畫。座落於智利北部海拔 5000 公尺之 Atacama 沙漠中的 ALMA 涵括一個由至多64座直徑 12米天線組成的「12米陣列」(12-m Array),以及一個由4座12米及12座7米天線組成的「Atacama 密集陣列」(Atacama Compact Array)。 ALMA 將於2012年竣工,期望運轉至少50年。



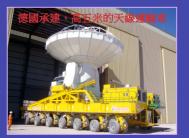
#### 如火如荼進行中的建造工程

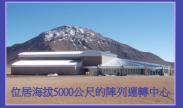
13 1 1 W











#### 台灣的參與



ALMA 計畫中的「12米陣列」是由美國國家電波天文台(NRAO)所領導的北美團隊以及由歐洲南天天文台(ESO)所領導的歐洲團隊所共同負責建造。「Atacama密集陣列」則由日本國立天文台(NAOJ)所帶領的團隊負責。2008年底,台美雙方共同簽署一項計劃協議書,中央研究院天文所將與美國國家電波天文台共同執行「ALMA - 北美計畫」。同時,天文所將主導該計畫在台灣地區的推動。加上先前天文所已經參與的日本國立天文台主導之「ALMA - 東亞計畫」。本院在「ALMA 國際合作計畫」中扮演的角色日漸重要,並且多元又深化。

### 台灣的貢獻 - 硬體測試整合

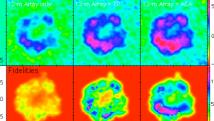




#### 科學課題模擬

中央研究院天文所的團隊正以拱星盤的課題 為例,進行影像的模擬,來瞭解不同陣列的 組合的觀測結果,對最終影像品質的影響。



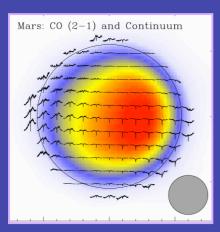


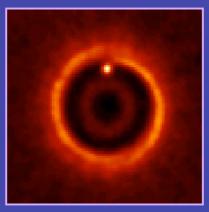
中央研究院天文所正結合產學界建立「接收機前段整合測試中心」(Front-End Integration Center),負責在台灣整合測試陣列之接收機模組(cartridges)。第一套「東亞接收機前段次系統」,已於2008年底運抵智利,並參與了2009年首次接收火星干涉訊號的測試。

## ALMA 科學研究 - 見哈伯望遠鏡所不能見!

ALMA望遠鏡所觀測的波長是 0.3 毫米至 9 毫米,是哈伯太空望遠鏡無法觀測的範圍。ALMA具備了極佳靈敏度與角解析度!利用ALMA,天文學家將能進一步研究小至太陽系中的行星、衛星或彗星,大至各式星系及宇宙的演化等各種天文課題。

次毫米波段下看到的火星 - ALMA 讓我們能更仔細的從 地面直接研究太陽系中行星 大氣的成份及氣候的變化。





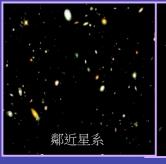
恆星與行星是如何形成的?我們無法在可見光波段看到深藏在星際雲氣中的原恆星或原行星。高解析度和高靈敏度的ALMA可以讓我們直接看到正在形成的行星!

星系是如何交互作用,甚至造成 星爆的現象?星系中心的超大質 量黑洞又是如何產生?ALMA讓 我們能探測星系中氣體的運動, 從而了解這些現象。



星系又是如何形成的?宇宙之初的遙遠星系在可見光波段是非常黯淡的!ALMA 則能偵測到宇宙在其年齡僅僅目前十分之一時的星系,幫助我們了解星系及宇宙是如何演化的。

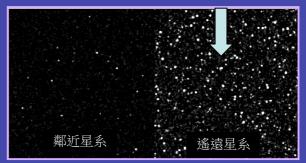
哈伯望遠鏡看到的早期宇宙





比較看看!

模擬ALMA 可以看到的早期宇宙



中央研究院天文及天文物理研究所

電話 (02) 3365-2200 / ALMA-台灣計畫 網址 http://alma.asiaa.sinica.edu.tw