

台灣女科技人群像簡介

填寫日期：2012/07/2, 電子報刊登期數：第 55 期，發刊日期：2012 年 7 月 10 日

以下各欄位可依個人意願自行決定是否填寫，各欄位可自行依需要調整所需範圍大小。

中、英文均可，主編們當然希望各位姊妹淘們填得越多、越有趣越好囉！

姓 名	陳惠茹	小名/別名	Vivien Chen	
服務單位/職稱	國立清華大學物理系及天文所副教授(2012/08-)			
聯 絡 電 話	O: 03-5742518	手機:		
電子郵件信箱	hchen@phys.nthu.edu.tw			
個人/相關網站	http://www.phys.nthu.edu.tw/c_teacher/hchen.html			
主 要 學 歷	國立清華大學物理學士(1996/8) 國立清華大學物理碩士(1998/8) 美國加州大學柏克萊分校天文物理博士 (1998/8-2004/8)			
簡 要 經 歷	中央研究院天文及天文物理研究所籌備處博士後研究員(2004/8-2005/8) 中央研究院博士後研究學者 (2005/8-2006/8)			
專 長 領 域	恆星形成、電波天文學、毫米波干涉陣列觀測			
休 閒 活 動	網球、毛線編織			
工作、研究、教學、興趣或其他等相關之補充 (中英文皆可)				
<p>我的研究著重於高質量恆星如何在緻密的分子雲核中形成與其對周遭環境所產生的影響。終其一生，高質量恆星的出生到死亡都主導了宇宙中可見物質的演化。其原恆星的性質與所誕生的分子雲核狀況密切相關，形成過程中的反饋則影響了分子雲之後的演化。相對於類似太陽之類的恆星而言，高質量恆星的形成機制與演化過程至今仍未有一個較完整且合理的理論模型。再加上高質量恆星多形成於距離遙遠的星團內，只有高角解析度的觀測才能提供研究高質量原恆星所需的觀測數據。</p> <p>高質量原恆星團因被大量向內聚集的物質圍繞，要研究其物理與化學性質，我們必須使</p>				

用電波陣列觀測才能“看穿”周遭的緻密的物質。我們的觀測特別使用位於美國夏威夷州的「次毫米微波望遠鏡陣列」(Submillimeter Array; SMA)與位於智利的「阿塔加馬大型毫米波望遠鏡陣列」(Atacama Large Millimeter Array; ALMA)。這些毫米波望遠鏡陣列提供了探測高質量原恆星團所需的高角解析度與高靈敏度，讓我們可以研究這些原恆星團的物理與化學特性，如系統穩定性與演化序列。此外，我們的研究也重視近紅外線及中紅外線所提供的資訊，一併整合以利研究在較大尺度上形成高質量原恆星團的分子雲的演化過程。

在科技領域的經歷和心得的分享 & 對其他女科技人或未來女科技人的建言

在物理相關研究領域中，天文物理一直是有較多女性參與的領域，過往也有十分亮麗的表現。相對於許多其他的領域，天文物理的研究在體力與時間上容許相當大的彈性，可算是少數幾個適宜女性終身發展的事業之一。本人有幸在早期就發現自己的興趣，也得到發展自己潛能的機會。希望未來能有更多對天文物理有興趣的女科技人加入這個大家庭。