日本天文学会 早川幸男基金による渡航報告書

XXIX IAU General Assembly

氏 名: 坂井伸行(国立天文台研究員)

渡航先: 米国

期 間: 2015年8月5日-12日

申請者は、米国のハワイで開催されたXXIX IAU General AssemblyのDivision A「Fundamental Astronomy」にて、「Test of the density-wave theory using VLBI astrometry results」というタイトルで口頭講演を行いました。本報告書では、早川幸男基金申請時に述べた三つの抱負について、達成度をそれぞれ報告したいと思います。

①申請者の研究成果を広く宣伝する

申請者は、銀河系ペルセウス座腕のVLBI位置 天文観測の結果と、渦状腕の理論である「密度波 理論 (Lin & Shu, 1964)」を観測的に検証する方 法を紹介しました. この講演は,2015年に受理さ れた申請者らの査読論文に基づいた発表となって おり、良いタイミングで成果を宣伝できたと思い ます. 会場もそれなりに埋まっていて(図1(右)). 発表中に質問が出るとともに、オフラインでも話 しかけてくださる研究者がいました. 質問内容 は、VLBI位置天文観測の手法やターゲット天体 に関することで、それ以外では、「Pleiadesの距 離の問題は、VLBI位置天文観測によって決着が ついたので (Melis et al., 2014). Gaia と VLBIに よる独立した位置天文観測は、今後重要になって くる」とコメントをいただきました. 申請者の講 演内容は、渦状腕の理論の切り分けには、Gaia とVLBI位置天文観測を組み合わせることが重要 であると主張したものであり、星とガスの位置天 文観測のシナジーについてアピールできたと思い ます.

②天文学における最新の研究成果に直接触れる

申請者が参加した Division Aは, SOC co-chair

が二人とも Gaia 関係者だったこともあり(Anthony G. A. Brown 氏と Sergei A. Klioner 氏), Gaia の 現状報告や、Gaiaに期待されるサイエンスにつ いての講演が多く見られました。現状一番の問題 点は、衛星に搭載された異なる2方向を向いたミ ラーのなす角度 (Basic Angle) が、周期的に変動 していることで, 位置天文観測で得られる年周視 差に、系統的なオフセットが乗る可能性があるそ うです (e.g. Mignard et al., 2011). もちろんこの 問題を解決する方法はこれまで議論されてきてお り、今回のIAU総会では、調和関数を用いて補 正する方法が紹介されました(Basic Angle Correction). データ解析グループの責任者である Anthony G. A. Brown 氏は、Basic Angle の変動に よる最終的な影響については、「-too early to say」と明言を避けていました. 今まさに進行中 のミッションにおける緊張感を肌で感じることが でき、現地に行かないとわからないGaiaの最新 情報に触れることができました.

サイエンスに関しては、Paul McMillan氏による招待講演を、印象深く聞きました。講演内容は、(Gaiaで得られる)3次元位置と3次元速度の情報を用いて、どのように銀河系の重力ポテンシャルが決定できるかを紹介したものでした。より具体的には、銀河系の分布関数を三つの作用積分を使って記述したうえで、分布関数と観測データを比較することで密度分布(ρ_*)を作成し、その密度分布が質量分布(β_*)を作成し、その密度分布が質量分布(β_*)を作成し、その密度分布が質量分布(β_*)のでした(McMillan、P. J.、2015)。2016年からの Gaia のデータ公開に向けて、着々とサイエンスの準備が進められていることがよくわかりました。

第 109 巻 第 2 号 145

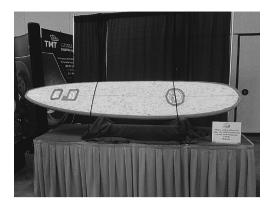




図1 (左): XXIX IAU General Assembly 会場に置かれた,「IAU Surfboard」. 参加者が思い思いのメッセージを残していました. (右): 分科 A「Fundamental Astronomy」の様子. 聴衆の数は, 講演者・時間帯などに依存していました。

③さまざまな分野の研究者との議論

IAU総会参加中は、折角の機会ですので、さまざまな分野の研究者の方々に、自ら積極的に話しかけることを意識しました。その結果、数名の方と議論できたのですが、特に理論家のMcMillan氏と銀河系の運動に関して議論できたことが有意義でした。銀河系の運動を議論する際に、Hipparcos時代から太陽自身の非円運動の補正が大きな問題になっていますが、基本的にはGaiaのデータを平均することで(銀河回転方向の運動

については、さらなる補正が必要)、この問題が解決できるだろうとコメントしていました (e.g. Schönrich, Binner, & Dehnen, 2010). このアイディアはVLBI業界でもすでに議論されており ("Rotational Standard of Rest," Reid et al., 2014)、今後の研究の流れを感じ取ることができました.

最後になりましたが、今回の渡航を援助してくださった、日本天文学会早川幸男基金および関係者の皆様に、厚く御礼申し上げます.

 146
 天文月報 2016 年 2 月