文章编号: 0253-2239(2008) supplement 2-0033-05

AIRS 与 COSMIC 反演大气温湿廓线比较

官 莉 牟凤军 赵凤环

(南京信息工程大学江苏省气象灾害重点实验室, 江苏 南京 210044)

摘要 将福卫三号星系计划(COSMIC)气象、电离层及气候卫星探测系统、大气红外探测器(AIRS)反演的大气温度和湿度廓线与时间、空间匹配的欧洲中心中期天气预报(ECMWF)、美国环境预报中心(NCEP)分析值和无线电探空观测值进行比较,结果表明,COSMIC具有垂直分辨率高、全天候的观测特点,反演的大气温度和湿度廓线相对于 AIRS 而言与无线电探空观测值更接近,能提供大气廓线的更精细结构,但受掩星事件发生时所能探测最低高度的限制,不能得到该高度以下的大气信息。AIRS 在晴空时大气温湿廓线反演精度较高,但受云天的限制,在云层以下,反演精度就大大降低。

Comparing the AIRS Temperature and Water Vapor Retrieval Profile with COSMIC

Guan Li Mu Fengjun Zhao Fenghuan

(KLME, Nanjing University of Information Science & Technology, Nanjing, Jiangsu 210044, China)

Abstract Constellation Observing System for Meteorology Ionosphere and Climate (COSMIC) provides a new approach to remote sensing the atmospheric profile for areas difficult to periodically measure. Comparing the vertical profile of atmospheric temperature and water vapor derived from COSMIC and Atmospheric InfraRed Sounder (AIRS) retrievals with the collocated European Center of Medium-range Weather Forecasts (ECMWF) and National Centers for Environmental Prediction (NCEP) reanalysis values and radiosonde observations is described in detail in this paper. The results show that the retrievals derived from COSMIC with the feature of global covering, high precision and vertical resolution, low consuming, quasi-real time and all-weather measurement are more close to radiosonde observations relative to AIRS retrievals, at the same time COSMIC retrievals can provide the atmospheric profile structure more detail. The COSMIC shortcoming is the detect height be limited by occultation observation, so it cannot acquire the atmospheric information of low sky. Though AIRS has the better retrieval precision in clear sky it still cannot be used to detect cloudy conditions.

Key words atmospheric optics; retrieval; COSMIC; AIRS

1 COSMIC 系统介绍

福卫三号星系计划(COSMIC)气象、电离层及 气候卫星探测系统于 2006 年 4 月 14 日发射,系统 包括低地球轨道卫星(LEO)、地面数据接收与飞行 器测控站、数据分析中心和数据通信网络等,主要是 为了进行气象与气候研究、气候监测、空间天气和大 地测量等研究^[1]。

COSMIC 星座由 6 颗近地轨道卫星构成,采用 3 轴稳定系统,轨道倾角为 72°,轨道高度为800 km, 卫星轨道升交点在赤道上平均分布。为进行气象、 空间天气研究及预报、气候监测和地面测量,每颗低 轨卫星携带三种科学试验有效载荷:GPS 掩星接收 机;小型电离层光度计;三频段信标发射机^[2]。这些 低轨卫星和 GPS 卫星对地球进行临边掩星探测,目 前每天低轨卫星大约可反演获得电离层和大气参数 的 1800 个独立的垂直廓线数据,预期能达到 2500 个。这些剖面包括从地球表面到约 60 km 高度的全 球大气折射率、气压、密度、温度和水汽压等气象参 数,以及 90~800 km的电离层数据。

COSMIC 卫星数据通过 L 波段传输到两个高 纬度地面站,地面接收站再将数据传送到 COSMIC 数据分析和存储中心(CDAAC), CDAAC 作为

基金项目:国家自然科学基金(40605009)和江苏省自然科学基金(BK2006575)资助项目。

作者简介:官 莉(1973—),女,博士,副教授,主要从事大气遥感科学与技术方面的研究。E-mail:liguan@nuist.edu.cn

COSMIC 中的关键部分,将负责 COSMIC 的数据分 析和存储,其主要功能是监测和控制有效载荷、对输 入数据进行质量控制、反演科学数据以及分配和存 储数据。CDAAC处理科学数据,以两种方式输出: 一种是应用于天气和空间天气监测和预报的近实时 数据,另一种是应用于气候和大气研究的更精确、更 有效的后处理数据^[3]。

无线电探空仪是目前最精确的大气数据源之一,全球分布的约 900 个探空仪网络直接影响全球数值天气预报的精度。但是无线电探空仪在时间和空间上的分辨率较低,绝大多数站点每天只观测 2 次,图 1 给出了某天 COSMIC 掩星事件和全球探空站的位置分布图,其中圆圈为探空站位置,菱形为COSMIC 掩星事件位置,可以看出,在广阔的海洋和荒漠上很少部署无线电探空仪,而 COSMIC 探测点在全球较均匀地分布。相对于其他观测系统,COSMIC 具有许多独特的特征,如数据的高精度、高垂直分辨率、受云和降水影响较小以及长期稳定、费用低等。所有这些特征使 COSMIC 数据能有效地补充其他观测系统,进行大量气象过程的研究。



图 1 COSMIC 掩星事件和全球探空站的位置分布 Fig. 1 COSMIS occultation events and distribution of global radiosonde station

2 COSMIC 大气参数反演方法

大气 GPS 掩星观测是指在低轨卫星(LEO)上 利用 GPS 接收机临边接收 GPS 卫星发射的电波信 号,当 GPS 卫星发射的电波信号穿过地球大气层 时,由于大气对电波产生的折射效应,电波射线发生 延迟;地球大气折射率梯度的存在又使信号的路径 产生弯曲,用安装在 LEO 卫星上的高精度 GPS 接 收机接收这些延迟信号,就可观测到掩星事件。在 掩星资料处理中,由于 GPS 卫星的周期远远大于 LEO 卫星的周期,可以假设 LEO 卫星相对一个"固 定"的 GPS 运行,在 LEO 卫星相对 GPS 卫星向下 或向上运行的过程中,从 GPS 卫星发出的无线电信 号路径在大气中的切点将从大气层顶部向下或从地 面向上变化,需要进行一次由上而下或由下而上的 大气剖面扫描,完成一次上升或下降的掩星测量。 一次掩星观测过程的持续时间大约为 80s(若通过整 个电离层,该时间会长些)。

图 2 简单示意了 GPS 和 LEO 卫星构成掩星观 测的几何关系。装载在 LEO 卫星上的 GPS 双频接 收机记录精确的双频 GPS 信号相位延迟量和信噪 比。从相位延迟序列,通过简单的时间差分,可得到 相位延迟率(或大气多普勒漂移)序列。用已知的精 密 GPS 和 LEO 卫星轨道信息,即可从观测到的相 位延迟率(或大气多普勒漂移)序列计算 GPS 信号 的弯曲角剖面,在地球大气介质局部球对称的假设 下,通常用阿贝(Abel)积分逆变换把弯曲角序列反 演得到大气折射指数剖面;然后利用理想气体状态 方程、流体静力学方程和大气折射率的 Smith-Weintraub 方程,还可以从折射指数剖面反演得到 温度、压力、密度和水汽剖面(假设温度剖面可以从 模式中获得)^[4]。这种 GPS 掩星的几何光学标准算 法没有合理考虑由折射率剖面同时反演温度和水汽 剖面的模糊度困难,因此该掩星技术的标准反演算法 不太适合中、低纬度带。COSMIC 后处理业务大气产 品则以欧洲中尺度天气预报分析 ECMWF 或 NECP 提供的全球和局地的较精确的大气参数分布作为背 景场,合理考虑这些大气背景场和观测量的误差特 性,以 COSMIC 掩星观测得到的折射率廓线作为观 测值,采用大气折射率一维变分同化方法同时反演 得到大气层的压强、温度以及水汽垂直廓线[5,6]



图 2 LEO-GPS 掩星观测示意图 Fig. 2 Geometry of the LEO-GPS occultation

CDAAC 网址为 http://cosmic-io. cosmic. ucar. edu/cdaac/,在线提供近实时的 COSMICRT 产品(几 小时后可得到)和 COSMIC 后处理反演产品(一般 6 星期后可得到)。Level 2 的大气产品主要为 wetPrf, 提供大气折射指数、温度和水汽等垂直廓线。

3 AIRS 反演大气温湿垂直廓线

大气红外探测器(AIRS)与进的微波探测器

(AMSU-A)及水汽探测器(HSB)载在 2002 年 5 月 4 日发射的地球观测系统(EOS)Aqua 卫星平台上, 从650 cm⁻¹(15 μ m)到2700 cm⁻¹(3.7 μ m)的光谱范 围内有2378 个红外通道,高光谱分辨率平均为 1200 ($\lambda/\Delta\lambda$)^[7.8]。AIRS 跨轨迹横扫描宽度约为 1650 km,星下点水平分辨率为13.5 km,垂直分辨 率为1 km,能提供从地面到40 km高度的大气信息, 具有高测量精度和高光谱分辨率的特性,第一次在 卫星上实现了真正意义上的对大气海洋环境的高光 谱分辨率大气红外探测,为我们提供了一个可以监测 全球温度、水汽、臭氧等分布及变化的全新的机会。

AIRS 大气温湿廓线反演算法采用美国威斯康 星大学开发的国际 MODIS/AIRS 预处理软件包 (International MODIS/AIRS Preprocessing Package,IMAPP)中 AIRS 特征向量统计反演算法, 该算法选取前 30 个特征向量进行经验正交分解,可 保证提供足够的光谱信息,用特征向量统计法不仅 可以减小回归计算的维数,还可以减小观测噪音的 影响^[9]。反演时同时采用亮度温度分类(按窗区波 数1000 cm⁻¹时的亮温观测值分成六类)和扫描角分 类(观测扫描角 0°~49°分成 11 类),以提高大气温 湿廓线反演精度。AIRS 反演可提供从110000 Pa到 0.5 Pa 101 层的垂直气压网格上的温度、水汽混合 比和臭氧等廓线^[10]。

虽然 EOS 卫星系统是试验卫星,其有效载荷 AIRS 也处在试验研究阶段,但 AIRS 由于其较高的 红外光谱分辨率,由其反演的大气温度、湿度垂直廓 线精度是目前星载仪器中所能做到较高的,因此本 研究将卫星反演大气参数精度较高的 AIRS 仪器与 COSMIC 反演的大气温湿廓线进行比较,相互验证。 类似的欧洲气象卫星组织 EUMETSAT 2006 年发 射的欧洲新一代极轨业务卫星 METOP 上装载的高 光谱红外大气干涉仪(IASI)已经投入业务使用,在 红外波段上有八千多个通道^[11]。

4 反演个例比较

2007年2月27日 COSMIC 在中国地区发生的 掩星事件与 AIRS 过境观测时间接近的有2次,分 别是5号掩星观测的第5次掩星事件G05和第12 次掩星事件G12。就以这两次掩星事件为例将 COSMIC, AIRS 反演的大气温度和湿度廓线与时 间、空间匹配的欧洲中心中期天气预报(ECMWF)、 美国环境预报中心(NCEP)分析场资料和无线电探 空观测值进行比较。 COSMIC G12 掩星事件观测时间为 07:36 (UTC),切点经纬度为37.4°N,96.9°E,该次掩星过 程所能探测的最低气压高度为593.3 hPa。与该掩星 事件发生点最近的探空站经纬度为36.3°N,98.1°E, 与掩星切点位置相距157.8 km。

COSMIC G05 掩星事件观测时间为 07:37 (UTC),切点经纬度为38.8°N,93.9°E,该次掩星过 程所能探测的最低气压高度为674.1 hPa。与该掩星 事件发生点最近的探空站经纬度为40.1°N,94.8°E, 与掩星切点位置相距168.5 km。

与这两次掩星事件发生位置时间和空间都匹配的是 AIRS 景 G066, AIRS 景 G066 观测时间为2007年2月27日06:35~06:47(UTC),图3显示了 COSMIC 掩星事件落在 AIRS 观测轨迹中的位置,'+'为 G05事件,'*'为 G12事件,底图为AIRS 景 G066 在窗区(波数1000 cm⁻¹)观测的亮度温度,比较暖的亮温值意味着中低云或地表,而冷的亮温值则代表高云。



图 3 COSMIC 掩星事件落在 AIRS 观测轨迹中的位置 Fig. 3 Location of COSMIC occultation events collocated in AIRS observation granules

图 4 给出了 COSMIC G12 反演的大气温度廓 线与 AIRS 反演值及 NECP, ECMWF 数值模式客 观分析场和无线电探空观测值的比较,(a)显示的是 从地面1000 hPa到高空1 hPa的整层廓线,而(b)则 是截取 10~300 hPa高度的结果放大显示。整体来 说 COSMIC 与 AIRS 反演值都较接近,都能反演出 很细微的温度垂直变化特征。在低于500 hPa的高 度上 AIRS 温度反演值开始比 COSMIC 和其他模 式分析值明显偏低,由于该次掩星过程所能探测的 最低气压高度为593.3 hPa,所以没办法具体再比较 COSMIC 在低层的反演情况。由于 COSMIC 后处 理产品是以 ECMWF 客观分析场为初始值,采用大 气折射率一维变分同化方法反演大气温湿廓线的, 因此 COSMIC 反演曲线与 ECMWF 分析曲线相对 NECP 而 言 要 更 接 近。在 10 hPa 以 上 高 度, COSMIC 与 AIRS 和模式的分析值相差较大。在放 大的 10~300 hPa高度段,相对于 AIRS COSMIC 反 演的温度更接近无线电观测值,除了 50~80 hPa COSMIC 反演温度与无线电观测值相差较大。

图 5 给出了 COSMIC G12 反演的水汽压与 AIRS 反演值及 NECP, ECMWF 数值模式客观分析 场和无线电探空观测值的比较,图 5(b)为截取放大 图,同样 COSMIC 反演值与 ECMWF 值较接近,比 较明显的是 AIRS 在500 hPa以下高度反演的水汽 压要比其他方式明显偏小。从图 3 可看出 G12 处 AIRS 观测的亮度温度较低,是云覆盖区域,由于红 外对云没有穿透性和 IMAPP 统计反演算法的局限 性,AIRS 反演的大气参数只有在云层以上高度时较 精确,云以下高度的反演结果以云顶处的温、湿值来 取代,因此云顶以下高度温度和水汽压反演值都明 显偏小,借助上述分析可知此次掩星事件时云顶高 度约在 400~500 hPa附近。在云顶以上高度 AIRS 与 COSMIC 反演的水汽压很吻合。



图 4 G12 反演的温度廓线的比较 Fig. 4 Retrieved temperature profile of G12







图 6 G05 反演的温度廓线的比较 Fig. 6 Retrieved temperature profile of G05

图 6 和图 7 分别显示的则是 G05 的温度和水 汽压反演结果。同样 COSMIC 和 AIRS 都能显示 出温度变化较精细的垂直结构,但 COSMIC 由于其 高垂直分辨率能提供大气廓线更精细的垂直变化。 图 3 中 G05 掩星位置处 AIRS 观测的窗区亮度温度 值较高,基本是晴空区,相对上述有云影响视野, AIRS 反演的水汽压廓线与无线电探空测值很接 近。总的来说,COSMIC 反演的温度相比 AIRS 要 与无线电探空观测值吻合的更好,从图 6(b)的截取 放大图中看得很清楚,但 60~80 hPa上 COSMIC 反 演的温度依旧与无线电观测值相差较大,需要进一 步探讨原因,而在该高度上 AIRS 反演值与无线电 探空测值接近。由于该次掩星过程所能探测的最低 气压高度为 674.1 hPa,COSMIC 不能得到其下的 温度、水汽压分布。





5 结 论

COSMIC 具有全球覆盖、精度高、垂直分辨率 高、长期稳定、费用低、全天候和几乎准实时的观测 特点,可以提供高垂直分辨率的温度、折射率、压力 和水汽信息、重力位势高度,进行各种大气过程的研 究,提高数值天气预报的精度。能在各种气象条件 下监测地球大气,其长期稳定性、分辨率、覆盖范围 和精度都是前所未有的。它为地球表面上难于进行 定期测量的地区提供了一个全新的测定大气剖面的 方法,这对广阔的海洋、沙漠和近极地等荒漠地区上 空的大气研究具有特定的意义。但受掩星事件时所 能探测高度的限制,不能得到该高度以下的大气信 息。

AIRS 在晴空时大气温湿廓线反演精度较高, 但受云天的限制,在云层以下,反演精度就大大降低,仅能得到云顶以上高度的有效信息。 COSMIC 反演的大气温度和湿度廓线相对于 AIRS 而言与无线电探空观测值更接近,能提供大 气廓线的更精细结构,但 AIRS 拥有比 COSMIC 大 得多的覆盖范围,可覆盖全球。

本文仅以一天中发生在中国的两次掩星事件为 例子,目前 COSMIC 每天可观测到约 1800 个掩星 事件,需要进一步做长期、大范围的比对。

参考文献

1 Wang Baichun, Peng Hongmiao, Gu Daquan et al.. COSMIC and its application to meteorology [J]. Scientia Meteorlogica Sinica, 2002, 22(2):247~252

王柏春,彭洪森,顾大权等. COSMIC 及其在气象领域的应用 [J]. 气象科学, 2002, **22**(2):247~252

- 2 Zhang Dahai, Guo Peng, Zhang GuiXia *et al.*. Recent proceeding on GPS based LEO satellite project [J]. *Progress in Astronomy*, 2002, **20**(2):114~121 张大海,郭 鹏,张贵霞等. GPS 掩星技术低轨卫星计划的现状 及进展[J]. 天文学进展, 2002, **20**(2):114~121
- 3 Guo Peng, Hong Zhenjie, Zhang Dahai. COSMIC project [J]. Progress in Astronomy, 2002, 20(4):324~334
 郭 鹏,洪振杰,张大海. COSMIC 计划[J]. 天文学进展, 2002, 20(4):324~334
- 4 Wang Xin, Lü Daren. Comparative analysis of inversion methods of retrieving atmospheric profiles with GPS occultation measurements [J]. Chinese Journal of Geophysics, 2007, 50 (2):346~353
 - 王 鑫,日达仁. GPS 无线电掩星技术反演大气参数方法对比 [J]. 地球物理学报,2007,50(2):346~353
- 5 Liu Min, Guo Peng. Assimilation technique of GPS/LEO occultation data [J]. Progress in Astronomy, 2006, 24(1):27~41

刘 敏,郭 鹏. GPS/LEO 掩星观测的变分同化技术[J]. 天文 学进展, 2006, **24**(1):27~41

6 Hong Zhenjie, Guo Peng, Liu Min *et al.*. 1DVAR retrieval of refractivity profiles by GPS occultation [J]. Acta Astronomica Sinica, 2006, 47(1):100~110 洪振杰,郭 鹏,刘 敏等. GPS 掩星折射率剖面一维变分同化

洪振杰, 鄂 鹏, 刘 敏等. GPS 掩星折射率剖面一维变分同化 [J]. 天文学报, 2006, **47**(1):100~110

- 7 H. H. Aumann, M. T. Chahine, C. Gautier et al., AIRS/ AMSU/HSB on the Aqua mission: design, science objectives, data products, and processing systems [J]. IEEE Trans. Geosci. Remote Sensing, 2003, 41:253~264
- 8 Guan Li, Huang Hung-Lung. AIRS measurement artifact due to array detector co-registration error [J]. J. Infrared Millim. Waves, 2007, **26**(2):153~156 官 莉, Huang Hung-Lung. 大气红外探测仪 AIRS 的探测器序 列定位误差[J]. 红外与毫米波学报, 2007, **26**(2):153~156
- 9 H. L. Hunag, P. Antonelli. Application of principal component analysis to high-resolution infrared measurement compression and retrieval [J]. J. Appl. Meteor., 2002, 40:365~388
- 10 W. Elisabeth, L. H. Huang, J. Li et al.. International MODIS and AIRS processing package: AIRS products and applications [J]. J. Appl. Remote Sensing, 2007, 1:013519
- 11 Wu Xuebao, Zhang Fengying, Zhu Yuanjing. Retrieval of thermodynamic parameters using high spectral resolution infrared measurements from satellites and aircraft [J]. Meteorological Science and Technology, 2003, 31(4):201~205 吴雪宝,张风英,朱元竞. 利用高光谱红外探测资料反演大气参 数[J]. 气象科技, 2003, 31(4):201~205