关燚炳,王世金,梁金宝等.基于探空火箭的朗缪尔探针方案设计.地球物理学报,2012,55(6):1795-1803,doi:10.6038/j.issn. 0001-5733.2012.06.001.

Guan Y B, Wang S J, Liang J B, et al. The design of Langmuir probe onboard sounding rocket. *Chinese J. Geophys.* (in Chinese), 2012, 55(6):1795-1803, doi:10.6038/j.issn.0001-5733.2012.06.001.

基于探空火箭的朗缪尔探针方案设计

关燚炳^{1,2},王世金¹,梁金宝¹,刘 超^{1,2},

徐 颖¹,张爱兵^{1,2}

1 中国科学院空间科学与应用研究中心,北京 100190

2 中国科学院研究生院,北京 100049

摘 要为研究中国低纬电离层垂直高度的精细结构,研发了一种以探空火箭为平台朗缪尔探针,用于就位测量 电离层空间等离子体的特性参数及其扰动情况.本文分析了朗缪尔探针的任务需求和目标,并在朗缪尔探针基本 测量原理的基础上,对朗缪尔探针基本测量方案进行了论证分析和设计,包括传感器形状、大小和表面镀层的选取 设计,双探针的设计,扫描电压和工作模式的设计,及电子学测量电路的设计.本朗缪尔探针采用两路完全相同的 球形探针,两路探针同步工作,各自独立完成测量.朗缪尔探针研制完成后,分别进行了信号模拟源测试和等离子 体源测试:信号模拟源测试结果显示两路探针电子学工作状态良好,对微弱电流信号的响应具有很高的线性度;在 等离子体模拟装置内对电子探针整机测试的初步结果表明该载荷可以正确测量等离子体的特性参数,能够满足科 学探测的需求.

关键词 朗缪尔探针,空间等离子体,电离层,探空火箭 doi:10.6038/j.issn.0001-5733.2012.06.001 **中图分类号** P352 **收稿日期** 2011-02-21,2012-05-20 收修定稿

The design of Langmuir probe onboard sounding rocket

GUAN Yi-Bing^{1, 2}, WANG Shi-Jin¹, LIANG Jin-Bao¹, LIU Chao^{1, 2}, XU Ying¹, ZHANG Ai-Bing^{1, 2}

Center for Space Science and Applied Research, Chinese Academy of Sciences, Beijng 100190, China
 Graduate University of Chinese Academy of Sciences, Beijing 100049, China

Abstract The Langmuir probe, as a payload of the sounding rocket, has been designed for in situ measurements of the parameters of the ionospheric plasma in low latitude area of China and to research the fine structure of the ionosphere. The fundamental principle of the Langmuir probe has been reviewed simply. And the design of the sensor, the double probe form, the work mode of Langmuir probe and the design of the electronics has been specified. There are two identical sensors for the Langmuir probe, each with an independent preamplifier which works at the same time. A calibration test has been designed and done for the electronics of the Langmuir probe, which shows very good linearity between the input and output for the circuits. Another test for the Langmuir probe including the sensors has been done in the plasma chamber in INAF-IFSI, the first results of which indicate good performance of the payloads.

Keywords Langmuir probe, Space plasma, Ionosphere, Sounding rocket

基金项目 国家高技术研究发展计划重大项目(2010AA122205),国家重大科学基础设施项目"东半球空间环境地基综合监测子午链"资助. 作者简介 关燚炳,男,1983 年生,博士研究生,主要研究方向空间等离子体探测技术. E-mail:guanhuo@163.com

1 引 言

朗缪尔探针是目前国际上应用最广泛的一种空 间等离子体环境就位探测技术,它质量小、结构简 单、功耗低,可以就位测量空间等离子体的电子密 度、电子温度等整体特性参数,以及航天器的表面电 位及其变化情况,能够保障航天器的安全,为电离层 模型和空间天气预报提供输入数据,并研究电离层 的不规则性和分布特征.

早在1946年朗缪尔探针就被安装在 V-2 火箭 上^[1],首次开始了电离层等离子体就位探测的实验. 虽然过去半个多世纪了,朗缪尔探针技术仍是就位 探测空间等离子体的重要手段,广泛被探空火箭和 各种航天器采用,用来进行科学探测和为航天器的 安全保障服务. 例如:欧洲的 ICI^[2]系列和 DEOS^[3] 系列探空火箭,美国的 COQUI^[4] 系列和 EQUIS^[5] 系列探空火箭等都载有朗缪尔探针,对电离层的各 种精细结构和现象进行就位探测和研究;各种低轨 卫星也把朗缪尔探针作为电离层就位探测的重要手 段,如:国际太空站[6]使用朗缪尔探针对国际太空站 的电位和空间等离子体环境进行监测; DMSP 和 NPOESS^[7]系列卫星使用朗缪尔探针对低轨空间等 离子体环境进行探测和研究,C/NOFS^[8]卫星利用 朗缪尔探针测量空间等离子体参数对导航通讯中断 进行预警, Demeter 卫星利用朗缪尔探针研究地震 和电离层扰动的相互关系.但目前,朗缪尔探针技术 在我国空间环境探测领域仍是空白,随着我国航天 任务的增多,朗缪尔探针的研制无论对于航天安全 保障还是空间科学研究都具有非常重要的意义.

本文主要介绍一种基于探空火箭的朗缪尔探针 方案设计及其初步测试的结果.

2 科学任务

地球电离层距离地面高度低于 300 km 的区域,是电离层发生、发展的重要区域,有着复杂的分层结构(D、E、F₁、F₂ 层等)和精细结构,存在复杂的热过程、化学过程、流体力学过程和电动力学过程,是研究电离层分布规律和动力学发生、发展的主要区域.

通常 F₂ 层高度(约 300 km)以下,是人造卫星 不能到达的区域,该区域的电离层测量以地基遥感 测量为主,例如相干散射雷达、非相干散射雷达、电 离层数字测高仪、GPS 电离层 TEC 监测仪等. 但是 这些遥感测量方法不能获得电离层小尺度的精细结 构,这已不能完全满足日益发展的电离层研究的需 求. 箭载朗缪尔探针的最大优势就是能够进行从底 部到高空的电离层垂直剖面的探测,并能对电离层 的小尺度精细结构进行就位探测.

2.1 探测对象

本朗缪尔探针的方案设计与研制以子午工程¹⁾ 探空火箭为平台.首发探空火箭在我国中国科学院 海南探空部(约19°N,109°E)发射,飞行高度约200 km, 用来获取我国低纬电离层垂直高度精细结构的科学 数据.可以利用国际电离层参考模型IRI-2007计算 出该探测区域的电离层的基本特性参数.

图 1 是利用 IRI-2007 计算出的火箭发射地上 空电离层分别在早晨(06:00LT)、中午(12:00LT)、





¹⁾子午工程是由中国科学院牵头多单位共同建设的国家重大科学研究和工程项目,在我国沿 120°E,30°N 附近形成以地基为主的空间环境 监测链,通过地磁、无线电、探空火箭等多种手段连续监测地球表面 20~30 km 以上高度的空间环境.

黄昏(18:00LT)、子夜(24:00LT)四个时段 70 km 到 250 km 高度电离层电子密度和电子温度剖面. 考虑到在磁暴、亚暴等条件下,等离子体参数经常出 现较大幅度的扰动,电子密度会有几个百分点到几 十个百分点的变化,极严重时可能会有成倍的增长. 因此,探空火箭等离子体测量仪器性能指标的基本 需求如下:电子密度 10²~5×10⁶ cm⁻³,电子温度500~ 3000 K.同时,为了满足电离层垂直高度精细结构 的探测,朗缪尔探针在固定偏压模式下进行探测,时 间分辨率约 3.7 ms,空间分辨率优于 10 m.

2.2 探测目标

我国子午工程首发探空火箭主要用来获取我国 低纬电离层垂直高度精细结构的科学数据,以该探 空火箭为平台的朗缪尔探针主要实现以下三方面的 探测目标:

(1)获取我国低纬电离层 70 km 到 200 km 的 电子密度精细结构剖面,重点研究 D 层及各层间过 渡区域的精细结构特征.电离层 D 层中性成分密度 大,碰撞频率高,对电波吸收大,电波回波很弱甚至 收不到回波,地面很难进行详细探测;电离层各层之 间谷区,容易被下方电离区域所遮蔽,地面设备也很 难进行详细探测^[9]. 朗缪尔探针将在探空火箭上升 段约 65 km 高度处开机工作,在火箭的上升段和下 降段分别实现对 70 km 到 200 km 的电离层电子密 度剖面的探测.

(2)探测电离层突发 E 层(E, 层)的精细结构. 火箭飞行过程中有可能从 E, 层中穿越,探测到 E, 层的精细结构,用于研究 E, 层的结构特征及其产生 发展机制. E, 层是 E 层中的不规则的电离密集薄 层,电子密度超出邻近区域 1 倍以上,其发生高度约 在 110 km 左右,厚度约几百米到数千米(多数 1 km 左右).探空火箭朗缪尔探针在固定偏压模式下进行 探测,时间分辨率约 3.7 ms,空间分辨率优于 10 m, 可以对 E, 层进行较为详尽的测量.

(3) 探测电离层不规则体或等离子体泡的精细 结构.低纬电离层是电离层闪烁的多发区域和电离 层不规则体、扩展 F 等的发生区域.电离层闪烁主 要是由于电离层不规则体对电波散射等作用造成 的.由于火箭的最大飞行高度只有 200 km 左右,火 箭飞行探测过程中有可能部分从电离层等离子体泡 下部穿越,以探空火箭为平台的朗缪尔探针就位探 测有可能部分探测电离层不规则体或等离子体泡的 内部精细结构.

探空火箭发射期间,朗缪尔探针设备将和地面

观测设备开展联合试验——天基协同探测.由于火 箭飞行的最大高度低于电离层顶位置(300~400 km 高 度),因此,可以利用地面综合站的 DPS-4 电离层测 高仪进行比较测量.DPS-4 仪器通过电波传播实验 (频率扫描范围 1~40 MHz)可得到电离层等离子 体电子密度剖面实时数据(虚高剖面)和等离子体不 规则结构数据以及电波传播参数.因频率扫描工作 方式的制约,DPS-4 高度空间分辨比较低(普通模 式,高度空间分辨5 km),通过调整频率扫描范围, 可将高度空间分辨5 km),通过调整频率扫描范围, 可将高度空间分辨提高到 2.5 km.这样在箭载朗缪 尔探针工作高度范围(上升过程),可得到大约50 个 有效数据点,可以与朗缪尔探针探测数据进行比较 分析.

3 基本原理

郎缪尔探针的基本原理是将一根金属电极(传 感器)伸入到等离子体中,通过测量电极的电压和其 收集的等离子体电流关系,来反演等离子体的特性 参数. Irving Langmuir 最初提出了朗缪尔探针的概 念,并在 1926 年与 Mott-Smith 一起推导出了朗缪 尔探针理论公式^[10],即公式(1)—(5):

$$I_{\rm e} = N_{\rm e}eA_{\rm v}\sqrt{\frac{kT_{\rm e}}{2\pi m_{\rm e}}} \left(1 + \frac{e(V-V_{\rm p})}{kT_{\rm e}}\right)^{a}, V-V_{\rm p} > 0$$

$$\tag{1}$$

$$I_{\rm e} = N_{\rm e} e A \sqrt{\frac{kT_{\rm e}}{2\pi m_{\rm e}}} \exp\left(\frac{e(V-V_{\rm p})}{kT_{\rm e}}\right), V-V_{\rm p} < 0$$
⁽²⁾

$$I_{i} = N_{i}eA_{\sqrt{\frac{kT_{i}}{2\pi m_{i}}}} \left(1 + \frac{e(V - V_{p})}{kT_{i}}\right)^{a}, V - V_{p} < 0$$
(3)

$$I_{i} = N_{i}eA \sqrt{\frac{kT_{i}}{2\pi m_{i}}} \exp\left(\frac{e(V-V_{p})}{kT_{i}}\right), V-V_{p} > 0$$

$$(4)$$

 $I = I_i + I_e. \tag{5}$

 $\alpha = 1$, 球形传感器; $\alpha = 1/2$, 圆柱形传感器; $\alpha = 0$, 平板形传感器.

式中, I, I_e , I_i 分别是总电流、电子电流和离子 电流; N_e , N_i 分别是电子密度和离子密度; e 是电子 电荷常量; A 是传感器有效面积; k 是玻耳兹曼常 数; T_e , T_i 分别是电子温度和离子温度; m_e , m_i 分别 是电子质量和离子质量; V 是传感器的电位, V_p 是 空间等离子体电位.

箭载朗缪尔探针通常分为固定偏压和扫描电压

两种.固定偏压探针,可以高时空分辨率地测量电子 密度的相对变化,可以测量小尺度的电离层精细结构,但是固定偏压探针不能获得电子温度的信息.扫 描电压探针通过伏安特性曲线来反演电子密度、电 子温度和火箭电位等参数,但是扫描电压时空分辨 率远低于固定偏压探针.本朗缪尔探针采用扫描电 压和固定偏压相结合的方式(具体见 4.4 节).

4 朗缪尔探针方案设计

探空火箭朗缪尔探针系统包括两个电子探针和 一个离子探针:电子探针是典型的朗缪尔探针,用于 测量电子密度和温度;离子探针是一种特殊朗缪尔 探针,用于测量离子的密度.本文朗缪尔探针专指电 子探针,离子探针部分不在本文介绍.

朗缪尔探针由传感器、伸杆和电子学三部分组成,如图2所示.传感器用来收集空间等离子体电流;伸杆用来消除火箭本体对测量的影响;电子学用来产生扫描电压和采集测量信号.

朗缪尔探针结构比较简单,但是朗缪尔探针的 实际工程应用却要受到很多因素的制约,例如传感 器的大小、形状,航天器(火箭)的鞘层、尾迹,航天器 (火箭)的电位等.

4.1 传感器的设计

朗缪尔探针传感器的设计包括传感器的形状、 大小及其表面镀层等,它的设计受多种因素的制约, 同时也影响着空间等离子体电流的收集.

朗缪尔探针传感器形状通常有平板形、圆柱形 和球形三种. 传感器形状的选取主要受探针电流收 集理论制约和传感器边缘效应的影响. 平板形探针 的电子饱和电流为常数(在(1)式中,平板形探针 α=0),但平板形探针有很强的边缘效应,电子饱和 电流的实际大小需要数值模拟才能给出;圆柱形探 针也有很强终端效应^[11],且对于高速运动的航天器 (火箭)需要考虑航天器(火箭)飞行速度方向与圆柱 形探针的夹角对测量带来的影响^[12];球形探针则具 有各向同性的电场电位分布,没有终端效应,更利于 带电粒子的收集. 在空间环境探测领域,早期应用以 圆柱形探针较多,近年来以球形探针应用较为广泛.

朗缪尔探针传感器大小主要由两方面决定:一 方面,探针收集电流信号大小正比于传感器的表面 积,为了提高载荷的信噪比,要求传感器尽可能的 大;另一方面,探针传感器收集来的电流,要通过火 箭表面和空间等离子体进行电荷交换返回到空间等 离子体中去,形成一个闭合回路.由于物体在空间等 离子体中收集的电子电流远大于离子电流,就要求 当朗缪尔探针工作在电子饱和区时,火箭必须有足 够大的外表面积吸收离子电流来补偿探针传感器收 集来的电子电流.因此火箭本体的大小又限制了传 感器的大小^[13].

综合以上各方面因素,根据火箭的实际情况,朗 缪尔探针传感器设计为一直径4 cm 球形传感器,上 半球为收集极,下半球为保护电极,球表面采用 TiN 镀层.该镀层机械强度高、功函数均一、化学性能稳 定、耐腐蚀、耐氧化,已被国外很多试验机构所验 证^[14],同时在国外也被广泛应用到星载朗缪尔探针 上,例如欧洲的 Demeter 卫星^[15]、Cassini 卫星^[16]、 Rossata 卫星^[17]等.

4.2 伸杆长度

火箭与等离子体相互作用,火箭会处于悬浮电 位(相对空间等离子体为负),并在其周围形成鞘层; 火箭在等离子体中高速运动会在其尾部形成尾流 区.为避免朗缪尔探针测量结果受到火箭电位、鞘层 及其尾流的影响,朗缪尔探针的传感器应安装在火 箭的头部或侧翼,并且通过伸杆远离火箭本体.伸杆 长度主要受到火箭鞘层厚度的限制.火箭鞘层的厚 度,主要由空间等离子体的德拜长度 $\lambda_{\rm D}$ 决定(公式 (6)),在距离火箭 3 到 5 倍德拜长度的位置可以认 为是未受火箭本体干扰的背景等离子体^[18].在 70 km 到 200 km 高度范围内,德拜半径约从几毫米到几 厘米变化,因此 20~30 cm 长度的伸杆可以满足基 本的测量需求.

$$\lambda_{\rm D} = \sqrt{\frac{\varepsilon_0 k T_{\rm e}}{n_{\rm e} e^2}},\tag{6}$$

式中参数都为国际单位制,其中 ε。为真空介电常数,k 为玻耳兹曼常数,T。为电子温度,n。为电子密度,e 为基本电荷.

4.3 双探针设计与安装

朗缪尔探针采用两个球形传感器,安装在火箭 平台头部径向对称的2个位置,伸杆展开后两探针 连线与火箭轴向垂直.火箭头体分离并抛掉整流罩 后,朗缪尔电子探针伸杆展开.图2为朗缪尔探针在 火箭上安装位置示意图,图2a为火箭发射状态,图 2b为火箭整流罩抛掉后,朗缪尔探针正常工作状态.

双探针的设计主要有三方面优点:一是保持火箭结构和质量对称,有利于火箭自旋稳定;二是两个探针的测量结果可以相互验证;三是,在火箭的下落过程郎缪尔探针的测量会受到火箭尾迹的影响^[19],



图 2 朗缪尔探针火箭安装示意图 Fig. 2 The Langmuir probe configurations on the rocket 双探针对称设计可以保证火箭始终有一个探针工作 在尾迹区以外.

4.4 工作模式

扫描电压探针可以获取电离层等离子体电子密度和电子温度以及火箭电位等参数,固定偏压探针可以获取电离层精细结构的电子密度相对变化或扰动信息.其中,扫描电压的设计必须使朗缪尔伏安特性曲线包含离子饱和区、电子阻滞区和电子饱和区三个完整区域才能反演出等离子体的特性参数.固定偏压则需要使朗缪尔探针固定工作在电子饱和区或离子饱和区.理论上,朗缪尔探针扫描电压需要以等离子体电位 V_p 作为中心基准进行扫描;在实际工程应用上朗缪尔探针只能以火箭结构地的电位 V_{sp} 作为基准.火箭在等离子体中将处于悬浮电位 V_f ,该悬浮电位即是火箭相对于空间等离子体的电位 V_{sp} .火箭悬浮电位可由(5)式 $I = I_i + I_e = 0$ 得出,根据 70 km 到 200 km 等离子体特性参数(见2.1节), V_{sp} 约为-0.5 V左右.

为了既能获取 70 km 到 200 km 电离层电子温 度参数,又能获得电离层精细结构的信息,该朗缪尔 探针采用扫描电压和固定偏压相结合的工作模式. 朗缪尔探针两路探针同步工作,扫描电压的扫描周 期为 1.5 s,电压幅度为-2.6~+4 V,图 3 为扫描 电压的示意图.扫描电压一个周期内共有三个阶段,



Fig. 3 The sweeping voltage of the electron probe

分别为阶段 I、阶段 II 和阶段 II. 其中阶段 I 为固定 偏压 4.0 V,时间 1 s,误差范围±5 mV. 阶段 II 为下 降段,时间 0.25 s,其中有 64 步阶梯,每步时间等间 隔. 阶段 III 为上升段,时间 0.25 s,其中有 64 步阶 梯,每步时间等间隔.图 3b 为阶段 II 和阶段 III 扫描 阶梯的示意图. 阶段 II 和阶段 III 扫描阶梯的扫描电 压值如表 1.

表 1 扫描电压阶梯的扫描电压值

步长序号	步长电压 (mV)	电压变化 范围(V)	误差范围 (mV)
v1v11	200	$+4 \sim +2$	± 5
v11v19	100	$+2 \sim +1.2$	± 5
v19v49	50	$+1.2 \sim -0.3$	± 5
v49v56	100	$-0.3 \sim -1$	± 5
v56v64	200	$-1 \sim -2.6$	± 5
v65v73	200	$-2.6 \sim -1$	± 5
v73v80	100	-1~-0.3	± 5
v80v110	50	$-0.3 \sim +1.2$	± 5
v110v118	100	$+1.2 \sim +2$	± 5
v118v128	200	$+2\!\sim\!+4$	± 5

4.5 电子学设计

朗缪尔探针电子学包括两个电子测量电路,原 理框图如图 4,两个电子测量电路同步工作,但各自 具有独立的前放电路,独立完成测量.电子测量电路 分别为两个电子传感器提供-2.6~+4 V 扫描电 压,并测量电子传感器的收集电流.朗缪尔探针采用 12 位 A/D 产生扫描电压,12 位 D/A 采集科学数 据,采样频率 256 Hz. 朗缪尔探针和箭载公用设备 通过 I²C 总线实现数据传输,其中箭载公用设备控 制电子探针的扫描电压和工作时续,并接收朗缪尔 探针的科学数据和工程参数.





朗缪尔探针属于微弱电流信号测量电路,测量 电流信号小,动态范围大,其中电子探针电流测量动 态范围:100 pA~480 uA.

5 测试结果

朗缪尔探针实验室测试方法主要有两种:一是 用模拟信号源进行测试,主要用来对其电子学进行测 试定标;一是通过在真空罐内产生等离子体,模拟再现 空间等离子体环境,对整个朗缪尔探针系统进行测试.

5.1 模拟信号源测试

朗缪尔探针电子学主要用来给传感器提供扫描 电压,并测量传感器收集的空间等离子体电流.因此 对朗缪尔探针电子学的测试就是对其扫描电压和测 量电流的准确性进行测试标定.图 5 为朗缪尔探针 电子学测试定标原理框图:R 为标准电阻,可以为朗 缪尔探针提供一个等效负载,模拟产生一个标准电 流输入信号;电压表用于测定朗缪尔探针的扫描电 压(-2.6~+4 V);地检设备用于采集朗缪尔探针 数字量输出,并且转存到计算机.由于朗缪尔探针属 于微弱信号测量设备,为保证测量的准确性,整个测 试需要在良好的电磁屏蔽环境下进行.

图 6 是电子探针在常温下测试定标的一组结 果.采用高精度静电计测定标准电阻 R 的值为 10.01 M Ω ,可以认为是标准电阻的真实值. R1、R2 分别是根据电子探针 1 和 2 实际测量结果拟合得出 标准电阻值,其中 R1=10.00 M Ω ,R2=10.04 M Ω , 相关系数分别为 coef1=0.9998,coef2=0.9999.可 见电子探针电子学的输出线性度接近于 1,可以准 确测定微弱电流信号.

5.2 等离子体源测试

朗缪尔探针主要用来就位测量空间等离子体的 电子密度、温度等.在地面对包含传感器在内的整个 载荷进行测试,需要有一个空间等离子体模拟系统, 模拟再现电离层空间等离子体状态和参数,为朗缪 尔探针提供工作环境和探测对象.

意大利天体物理研究院行星际物理研究所 (INAF-IFSI)拥有先进的低能等离子体模拟测试实 验设备,以氩气(Ar)为工作介质,可以模拟再现电 离层空间等离子体状态和参数.其中氩离子具有约 8 km/s的漂移速度,电子密度约在10¹²m⁻³的量级, 电子温度约1000~3000 K.



Fig. 5 The calibration test functional block diagram for the Langmuir probe

朗缪尔探针在意大利 INAF-IFSI 等离子体模 拟系统内进行测试的原理框图如图 7,在磁场控制 系统补偿掉地磁场的情况下,该系统将在真空罐中 后部中心区域产生一个比较稳定的等离子体区域, 朗缪尔探针电子探针传感器便放置在该区域. 当系 统监测探针确定等离子体正常工作后,朗缪尔探针 便可开始进行测试(由于模拟系统产生的等离子体 电位约3V左右,为获得完整伏安特性曲线,将电子 探针的扫描电压调整为:0.2~6 V). 电子探针的初 步测量结果如图 8 所示,该图是朗缪尔探针的一组 实测数据在半对数坐标下的伏安特性曲线及其结 果.其中,图 8a 为电子探针 1 测量结果;图 8b 为电 子探针 2 测量结果. V_p1、V_p2 分别为电子探针 1 和 2 测得的等离子体电位; V_{1} , V_{2} 分别为电子探针 1 和 2 测得的悬浮电位; T_e1 和 T_e2 分别为电子探针 1和2测得的电子温度; N_e1、N_e2分别为电子探针 1和2测得的电子密度.可以看出由于真空罐内等 离子体分布不是十分均匀,处于不同位置的电子探 针测得的等离子体参数有所不同.

图 9 是 70 s 时间内电子探针测得的等离子体 参数的变化情况.图 9a 是电子密度测量结果,std_ Ne1 和 std_Ne2 分别是电子探针 1(EP1)和 2(EP2) 测得电子密度的标准偏差;图 9b 是电子温度测量结 果,std_Te1 和 std_Te2 分别是电子探针 1 和 2 测 得电子温度的标准偏差.在 1 min 时间内,可以认为 等离子体状态基本保持稳定,即认为等离子体的电 子密度和电子温度基本保持不变,电子探针测得的 电子密度和电子温度的相对变化可以认为是电子探 针的测量相对误差(相对精密度),该误差主要来源 于两个方面:一是电子学电路本身噪声带来的误差 和外界环境电磁噪声耦合到电路带来的误差;一是 等离子体参数的获得要通过对伏安特性曲线进行非 线性拟合等数学处理,该处理过程会带来一定的误 差.图9的测试结果表明,电子探针的电子密度和电 子温度的测量相对精密度优于 10%,可以满足科学 探测的需求.

6 结 语

本文主要介绍了基于子午工程探空火箭平台研制的朗缪尔探针,包括该探测任务的科学任务目标、 探针基本原理、探针的方案的论证、基本测量方案设 计以及探针测试实验的一些初步结果.电子学测试 结果表明朗缪尔探针电子学工作状态良好,输出线 性度接近于1;等离子体源初步测试结果表明,该朗 缪尔探针可以满足科学探测的需求.

目前,子午工程探空火箭已经成功发射,朗缪尔 探针获得有效的科学数据返回,相关探测结果将在 后续论文中论述.在空间环境探测领域,朗缪尔探针 是一种应用广泛的空间等离子体就位探测技术,在 国外已有半个多世纪的历史,在此之前国内还未有 成功应用的先例.子午工程探空火箭有效载荷朗缪 尔探针的成功研制和成功科学探测,填补了我国此 项空间载荷技术的空白.





Fig. 7 The schematic diagram for the electron probe test in the plasma chamber

参考文献(References)

- [1] Kanal M. Theory of current collection of moving spherical probes. Scientific Report No. JS-5, Space Physics Research Lab: University of Michigan, 1962.
- [2] Jacobsen K S, Pedersen A, Moen J I, et al. A new Langmuir probe concept for rapid sampling of space plasma electron

density. Meas. Sci. Technol., 2010, 21(8): 085902, doi: 10.1088/0957.

- [3] Hirt M, Steigies C T, Piel A. Plasma diagnostics with Langmuir probes in the equatorial ionosphere: II. Evaluation of DEOS flight F06. J. Phys. D: Appl. Phys., 2001, 34 (17): 2650-2657.
- [4] Barjatya A, Swenson C M. Observations of triboelectric







by the electron probe in 70 seconds

charging effects on Langmuir-type probes in dusty plasma. J. Geophys. Res., 2006, 111: A10302, doi: 10.1029/2006JA011806.

- [5] Hysell D L, Larsen M F, Swenson C M, et al. Onset conditions for equatorial spread F determined during EQUIS II. Geophysical Research Letters, 2005, 32: L24104, doi: 10.1029/2005GL024743.
- [6] Swenson C M, Fish C, Thompson D. The floating potential measurement unit. 41st Aerospace Sciences Meeting and Exhibit, 6-9 January 2003, Reno, Nevada: AIAA 2003-1081.
- [7] Rich F J. Users guide for the topside ionospheric plasma monitor (SSIES, SSIES-2 and SSIES-3) on spacecraft of the Defense Meteorological Satellite Program. Air Force Phillips Laboratory, Hanscom AFB, MA, 1994, 1: 32.
- [8] de La Beaujardière O, Jeong L, Basu B, et al. C/NOFS: a mission to forecast scintillations. Air Force Research Laboratory, Hanscom AFB, MA01731, 2003, 1: 28.
- [9] 熊年禄,唐存琛,李行健.电离层物理概论.武汉:武汉大学 出版社,1999.
- [10] Mott-Smith H M, Langmuir I. The theory of collectors in gaseous discharges. *Physical Review*, 1926, 28(4): 727-763.
- [11] Sanmartin J R. End effect in Langmuir probe response under ionospheric satellite conditions. *The Physics of Fluids*, 1972, 15(6): 1134-1143.
- [12] Bettinger R T, Chen A A. An end effect associated with

cylindrical Langmuir probes moving at satellite velocities. Journal of Geophysical Research, Space Physics, 1968, 73 (7): 2513-2528.

- Szuszczewicz E P. Area influences and floating potentials in Langmuir probe measurements. *Journal of Applied Physics*, 1972, 43(3): 874-880.
- [14] Wahlström M K, Johansson E, Veszelei E, et al. Improved Langmuir probe surface coatings for the Cassini satellite. *Thin* Solid Films, 1992, 220(1-2): 315-320.
- [15] Lebretona J P, Stverak S, Travnicek P, et al. The ISL Langmuir probe experiment processing onboard DEMETER: Scientific objectives, description and first results. *Planetary* and Space Science, 2006, 54(5): 472-486.
- [16] Gurnett D A, Kurth W S, Kirchner D L, et al. The Cassini radio and plasma wave investigation. Space Science Reviews, 2004, 114(1-4): 395-463.
- [17] Eriksson A I, Boström R, Gill1 R, et al. RPC-LAP: The Rosetta Langmuir probe instrument. Space Science Reviews, 2007, 128(1-4): 729-744.
- [18] Hutchinson I H. Principles of Plasma Diagnostics. United Kingdom: Cambridge University Press, 2002.
- [19] Aase J G. Development of a prototype Langmuir probe for the ICI-1 sounding rocket [Master's thesis]. University of Oslo: Department of Physics, 2005.

(本文编辑 何 燕)