

bude spouštět palubní počítač, který by sám — na základě analýzy průběžných měření — podle vloženého programu indikoval přiblížení sondy k rázové vlně.

Největší počet zajímavých efektů v kosmickém prostoru lze očekávat na vzestupné a sestupné části jedenáctileté periody sluneční aktivity. Skutečnost, že projekt Interšok byl realizován v období těsně před nástupem minima sluneční aktivity v roce 1988, vedla k omezení měření pouze na rázovou vlnu před magnetosférou. Proto byla zvolena družice s druhou charakteristickou pro sovětské družice Prognoz — apogeum 200 000 km nad severní polokoulí, perigeum 500 km, sklon oběžné dráhy k rovníku 65°, doba oběhu 98 hodin. Na její palubě byla řada měřících přístrojů: komplex plazmových spektrometrů BiFRAM, analyzátor nízkofrekvenčních fluktuací elektrického a magnetického pole BUDVAR-ANC, misložkový magnetometr SG-78, komplex přístrojů pro registraci toků, anisotropie a spekter energetických nabitéch častic ENUV a aparatury AME, DOK-1, DOR a TP-3, rentgenový fotometr RF-2P a analyzátor kilometrového záření AKR-2M. Roll vědeckého pracovníka, ve vhodný okamžik spouštějícího měření, pěvzař československý samočinný palubní počítač BROD. Záznam dat a jejich předání do pozemních stanic zajišťovala sovětská informační soustava ORION s magnetopáskovou pamětí s kapacitou 1 milionu bitů.

Na návrh, stavbu a zkoušky přístrojového vybavení se podílela řada našich i sovětských institucí. Hlavními koordinátory byly Ústav kosmických výzkumů Akademie věd SSSR a Astronomický ústav ČSAV. Kromě nich se práce v ČSSR účastnili pracovníci Fyzikálního ústavu ČSAV, Geofyzikálního ústavu ČSAV, Ústavu organické chemie a biochemie ČSAV, Ústavu experimentální fyziky SAV, matematicko-fyzikální fakulty Karlovy univerzity a Univerzity Komenského, Tesla-VUŠT a Tesla-VÚVET a řada dalších podniků.

Družice Prognoz 10 — Interkosmos odstartovala z Baikonuru 28. 4. 1985. Ještě před jejím startem byl vypracován program pro palubní počítač, který však byl v průběhu letu několikrát dálkově ze Země upravován, až se dosáhlo průměrně 78 % správné identifikace rázové vlny. Družice měřila až do 15. 11. 1985, kdy došlo k selhání chemických baterií v systému dodávky elektrického proudu.

Za dobu sedmi měsíců získaly přístroje družice měření s vysokým rozlišením z 41 průchodů rázovou vlnou a 7 průchodů magnetopauzou na rozhraní zemské magnetosféry a slunečního větru v meziplanetárním prostoru. Analýza dat, na které se významně podílejí i československé pracoviště, potrvá několik let. Jde dnes je však zřejmé, že přispějí k objasnění řady procesů probíhajících v rázových vlnách.

Projekt Interšok byl veden podél projektu Vega nejrozlehlejším kosmickým programem realizovaným s účasti ČSSR v rámci programu Interkosmos. Zkušenosti zde získaných bude využito nejen v dalších kosmických projektech, ale i v pozemské praxi. Byly již zahájeny práce na využití upraveného počítače BROD v jaderné energetice a v dotech. V jaderných elektrárnách by měl kontrolovat tlakové nádoby reaktorů, v uhelných dotech by měl sledovat posuny hornin s cílem předcházet závalům. Využití této techniky tak pomůže zvýšit bezpečnost práce na uvedených rizikových pracovištích a umožnit předcházení katastrofám a možným materiálním škodám velkého rozsahu.

CS.-SOVĚTSKÝ KOSMIČKÝ PROJEKT INTERŠOK

Rázové vlny jsou jedním z charakteristických jevů v kosmické plazmě. Tvoří rozhraní mezi dvěma oblastmi, v nichž se některé základní vlastnosti prostředí (plazmy) výrazně liší — v prvé řadě rychlosť častic, jejich energetické spektrum, velikost a směr magnetického pole a další. Vlastnosti rázových vln však dosud nejsou dostatečně prozkoumány, protože jejich tlučtka je v kosmických měřítkách nepatrná — stovky kilometrů — a kosmická sonda nebo družice jim proletí za velmi krátkou dobu měřenou v sekundách.

Velké úspěchy dosažené v šedesátých a sedmdesátých letech při studiu fyziky rázových vln v bezrážkové plazmě podnítily v posledních letech řadu dalších teoretických i experimentálních výzkumů tohoto významného jevu. Zájem o ně souvisí především s tím, že rázové vlny jsou velmi častým jevem a že hrají velkou roli v kosmické a astrofyzikální plazmové fyzice, neboť zajišťují efektivní mechanismus přeměny kinetické energie postupného pohybu letících nabitéch častic plazmy v tepelnou energii, vzdou těž k urychlování těchto častic a generaci širokého spektra vln.

Všechna dosavadní měření fyzikálních parametrů v oblasti rázové vlny, včetně dosud nejdokonalejších na americko-západoevropských družicích ISEE (International Sun-Earth Explorer) přes řadu významných výsledků prozatím neposkytla dostatečně podrobné údaje potřebné pro studium vnitřní struktury rázových vln. Je třeba si uvědomit, že sonda urazi za jedinou sekundu několik kilometrů, takže pro podrobné zmapování rázové vlny je zapotřebí prevádět obrovské množství měření za jednotku času. To však naráží na řadu technických problémů spojených s přenosem velkého množství naměřených dat na Zemi nebo s jejich záznamem do palubní paměti družice.

V rámci projektu Interšok, který si kládá za cíl získat co nejpodrobnější měření v oblasti rázových vln a objasnit procesy probíhající v plazmě na rozhraní dvou oblastí s různými fyzikálními parametry, bylo tedy nutné hledat nové, netradiční způsoby sběru dat. V samém počátku návrhu projektu bylo rozhodnuto, že měření s vysokou časovou a tedy i prostorovou rozlišovací schopností