

A

الأمم المتحدة

Distr.

GENERAL

A/AC.105/680/Add.1

2 February 1998

ARABIC

ORIGINAL: ENGLISH

الجمعية العامة



لجنة استخدام الفضاء الخارجي
في الأغراض السلمية

البحوث الوطنية المتعلقة بالحطام الفضائي

أمان السواتل العامل بوقود نووي

مشاكل اصطدام مصادر القوى النووية بالحطام الفضائي

مذكرة من الأمانة العامة

اضافة

١ - وجّه الأمين العام في ٧ آب/أغسطس ١٩٩٧ مذكرة شفوية إلى جميع الدول الأعضاء يدعوها فيها إلى تقديم عن البحوث الوطنية المتعلقة بالحطام الفضائي وأمان السواتل العاملة بوقود نووي ومشاكل اصطدام مصادر القوى النووية بالحطام الفضائي .

٢ - وتتضمن هذه الوثيقة المعلومات الواردة في الردود المتلقاة من الدول الأعضاء في الفترة بين ١ كانون الأول/ديسمبر ١٩٩٧ و ٣٠ كانون الثاني/يناير ١٩٩٨ .

المحتويات

الصفحة

٢	ال ردود المتلقاة من الدول الأعضاء
٢	ألمانيا

الردود المتلقاة من الدول الأعضاء

ألمانيا

[الأصل : بالإنكليزية]

واصلت ألمانيا مساحتها في الأعمال المضطلع بها في إطار لجنة الأمم المتحدة لاستخدام الفضاء الخارجي في أغراض السلمية بشأن الحطام الفضائي من خلال إعداد تقريرها عن الأنشطة التي اضطلعت بها في عام ١٩٩٦ ، الوارد في الوثيقة A/AC.105/659/Add.1 المؤرخة ٦ شباط/فبراير ١٩٩٧ ، وعرض عن الحطام الفضائي قدم أثناء دورة اللجنة الفرعية العلمية والتكنولوجية لعام ١٩٩٧ .

وأصبحت وكالة الفضاء الألمانية (دارا) عضواً كاملاً في لجنة التنسيق المشتركة بين الوكالات لشؤون الحطام الفضائي (يادك) أثناء دورتها المعقودة في دارمشتات في آذار/مارس ١٩٩٧ . وقد انتقلت تلك العضوية إلى المركز الألماني لشؤون الفضاء الجوي ، الذي أنشئ في تشرين الأول/أكتوبر ١٩٩٧ باندماج وكالة "دارا" مع المؤسسة الألمانية لبحوث الفضاء الجوي . وعقد اجتماع "يادك" الرابع عشر يومي ٢٠ و ٢١ آذار/مارس ١٩٩٧ جنباً إلى جنب مع المؤتمر الأوروبي الثاني المعني بالحطام الفضائي ، الذي نظمه المركز الأوروبي للعمليات الفضائية (إيسوك) ، الذي شاركت في رعايته وكالة الفضاء الألمانية .^(١) وشارك في ذلك المؤتمر عدد كبير من العلماء والخبراء القانونيين الألمان . وعقد اجتماع "يادك" الخامس عشر من ٩ إلى ١٢ كانون الأول/ديسمبر ١٩٩٧ في هيستون ، تكساس ، الولايات المتحدة الأمريكية . وحضر اجتماعي "يادك" المذكورين وفد ألماني أسهم في أعمال الأفرقة العاملة الأربع : الفريق المعني بالقياسات ، والمعني بقاعدة البيانات البيئية ، والمعني بالبيئة ، والمعني بالتخفيض .

وحسبما ذكر في التقارير السابقة ، يضطلع بالأنشطة البحثية الألمانية المتعلقة بالحطام بتمويل وطني أو تمويل في إطار عقود مع المركز الأوروبي لبحوث تكنولوجيا الفضاء (إيستك) ومركز إيسوك التابع لوكالة الفضاء الأوروبية (إيسا) . وتتركز الأنشطة البحثية أساساً في : (أ) معهد ميكانيكا الطيران وتكنولوجيا التحلق الفضائي ، التابع لجامعة برلين-شنفافيج التقنية (IFR/TUBS) ؛ و (ب) المؤسسة البحثية للعلوم التطبيقية في فاخترburg - فيرتهوفن (FGAN) . ويرد في الفرعين ألف وباء أدناه عرض للنتائج الرئيسية لبحث هاتين المؤسستين أثناء عام ١٩٩٧ ؛ أما الفرع جيم فيتضمن أنشطة بحثية إضافية اضطلعت بها معاهد ومؤسسات صناعية ألمانية .

ألف - نمذجة الحطام الفضائي وتحفيذه

كانت البحوث المتعلقة بنمذجة الحطام الفضائي في عام ١٩٩٧ ، مثلاً كانت في الماضي ، أحد الجوانب الرئيسية لعمل معهد ميكانيكا الطيران وتكنولوجيا التحليل الفضائي بجامعة براونشفايغ .

وفي وكالة الفضاء الألمانية/المركز الألماني لشؤون الفضاء الجوي ، ثمة دراسة توشك على الانتهاء بشأن الجوانب الفعلية لمناقشة مشكلة الحطام الفضائي وتشمل مثلاً مصادر اضافية للحطام الفضائي (قطيرات رورسات ، الجسيمات الناشئة عن تحلل السطح ، غبار/خبث أوكسيد الأولومينيوم Al_2O_3) الناشئ عن تهديبات المحركات الصاروخية ذات الوقود الصلب) أو المباعدة الدنلية الالازمة بين مدار الدفق والمدار المتزامن مع الأرض .

وقام معهد ميكانيكا الطيران وتكنولوجيا التحليل الفضائي بجامعة براونشفايغ أيضاً بوضع الإصدار لنموذج الحطام الفضائي ("ماستر") الخاص بالإيسا ، والذي يضم الآن خياراً لتقييم تدفق النيازك الطبيعية . وهذا النموذج متاح حالياً عن طريق الإيسا/إيسوك بصيغته القائمة في أيار/مايو ١٩٩٧ . ويقوم المعهد أيضاً ، منذ آب/أغسطس ١٩٩٧ ، بإجراء بحوث حول عدة جوانب تحسين سيريري انخالها على نموذج "ماستر" قبل الإصدار التالي ، المتوقع في عام ١٩٩٩ .

والى جانب هذا العمل ، يقوم المعهد ، بتكليف من الإيسا ، بإعداد دليل أوروبي للحطام الفضائي يتناول الجوانب العلمية والتقنية لتقييم الحطام الفضائي وتحفيذه .

١ - مجموعة المصادر الاضافية لنمذجة الحطام الفضائي

نظراً لوجود دلائل قوية على أن هناك مصادر أخرى ، إلى جانب حوادث الانفجار والاصدام ، تسهم بقدر ملحوظ في تدفق الحطام على هدف ما في مدار أرضي ، جرت دراسة العديد من الآليات الممكنة لانطلاق أجسام الحطام في المدار . ويعتقد في الوقت الحاضر أن المصادر المرجحة للحطام هي :

(أ) قطيرات سائل التبريد الفلزي المكون من الصوديوم والبوتاسيوم (NaK) المتأتية من قلوب المفاعلات النووية التي جرى تصريفها في مدارات تخزين على ارتفاع ٩٥٠ كم ؛

(ب) خبث أوكسيد الأولومينيوم والجسيمات الدقيقة المتأتية من تهديبات المحركات الصاروخية ذات الوقود الصلب ؛

(ج) الجسيمات المتأتية من تحلل السطح بسبب تأثيرات الأوكسجين الذري ، بالاقتران مع الاشعاع فوق البنفسجي الأقصى المتصل بالتهشيش والحولقة الحرارية .

ومن هذه المصادر ، لا يحظى بقدر من الأهمية من حيث الشاشلة الاصطدامية سوى جسيمات سائل التبريد والأجزاء الكبيرة من جسيمات أوكسيد الألومنيوم ، المسممة بالخبث . أما حبيبات أكسيد الألومنيوم الغبارية ذات المقاس الميكروني وكذلك الجسيمات الناشئة عن تحلل السطح فلا تسهم إلا في تدفق الحطام الصغرى الذي يعتبر مسؤولاً عن المفعول المذكور .

ويقوم المعهد حالياً باستحداث طرائق نمنجة لكيفية نشوء كلاً المصدرين ذوي الصلة ، من أجل تقدير أثرهما في بيئه الحطام الفضائي العالمي وتطورها .

(أ) قطيرات الصوديوم - البوتاسيوم

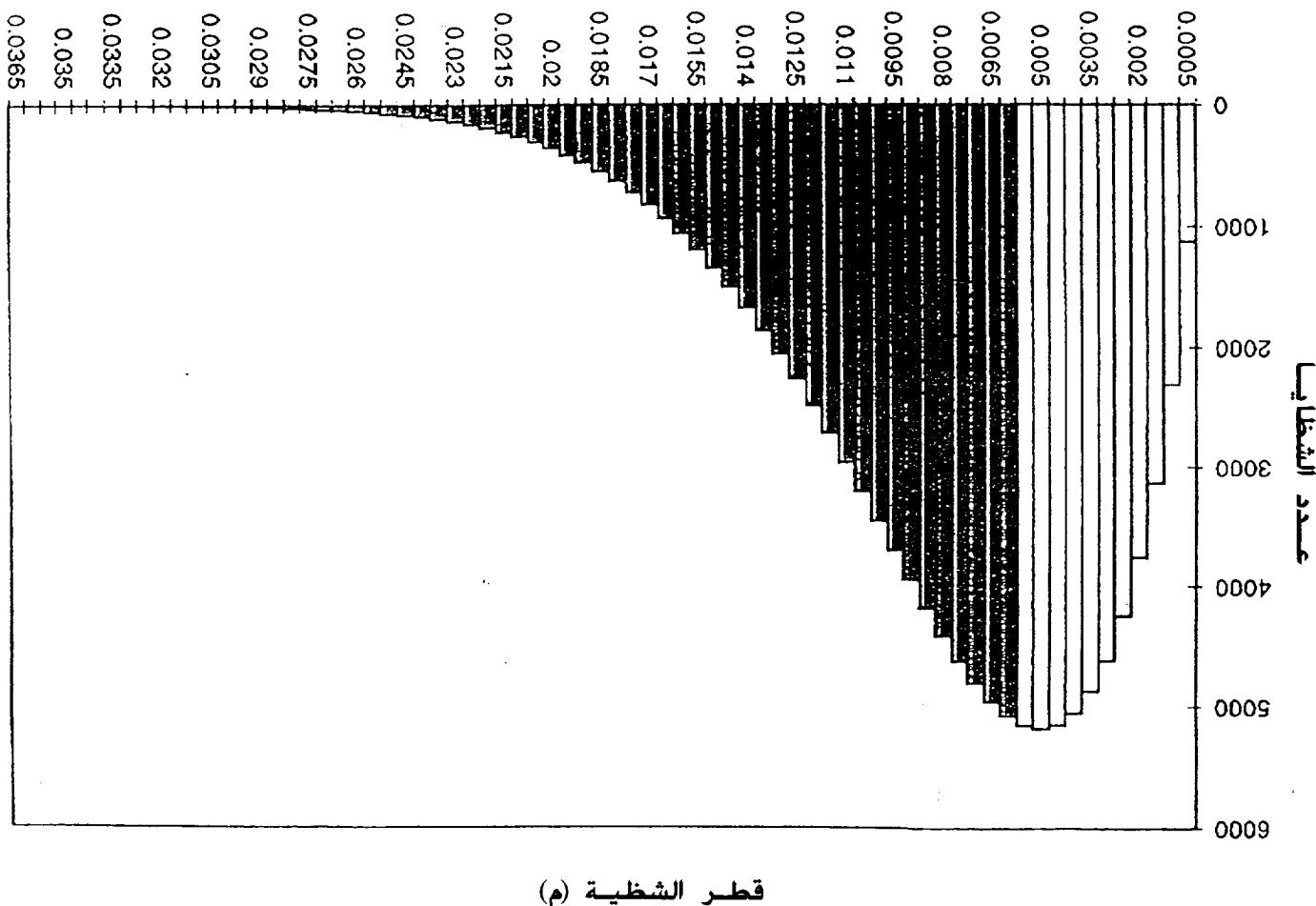
عثر على أول هذين المصدرين (وأشدهما فيما يبدو) ، وهو ما يسمى بقطيرات رورسات ، في سياق قياسات العينات برادار هيستاك . فقد اكتشف الرادار حشداً كبيراً من الأجسام في مدارات شبه دائرية بزاوية ميل قدرها 65° على ارتفاع يقارب 900 كم . وأجري فحص أشد تفصيلاً لهذه الأجسام ، باستخدام مرصد ميلتون هيل وغولdstون الراداريين وكذلك عمليات رصد بصرية ، تبين منه أن قطراتها تصل إلى 65 سم وأنها كروية الشكل وتظهر خصائص مماثلة للفلزات البراقة . ومن قياسات الأضمحلال أمكن استنتاج وجود قوام ذي كثافة تناهز $900 \text{ كغ}/\text{م}^3$. وتمثل هذه الحقائق كلها مؤشراً على وجود قطيرات صوديوم - بوتاسيوم سائلة (NaK) خرجت من المفاعلات النووية لسوائل رورسات الروسية التي استعملت مزيج الصوديوم/البوتاسيوم (NaK) كمادة تبريد .

وتصرف تلك السوائل ، التي لم تعد تستعمل حالياً ، في مدار تخزين على ارتفاع 950 كم ، أما الأجيال اللاحقة من سوائل رورسات فتلقي بقضبان وقودها من قبل المفاعل لضمان تحللها بالكامل لدى معاودتها بدخول الغلاف الجوي لاحقاً . ويحتمل أن يجري أثناء هذه العملية انفراخ جزء كبير من سائل التبريد NaK في الفضاء . بل إن مؤشرات مثل الانفجار التكهفي داخل السيل المنظر يمكن أن تؤدي حتى إلى تكون عدد غير قليل من القطيرات الصغيرة .⁽²⁾ وبسبب شدة انخفاض معدلات التبخّر ، تشكل القطيرات المتكونة بهذه الصورة كريات فلزية تحافظ بحجمها دون تغيير تقريباً طوال عمرها المداري .

والمشكلة هنا مشابهة للمشكلة التي تطرحها نمنجة التشظيات المدارية : اذ لا يمكن أن يخضع للتحقق بالقياس المباشر سوى الشريحة العليا من تشكيلة الأحجام . ومن ثم ، فإن أي توزيع كتلي أو حجمي مستمد من نمنجة نظرية لعملية الطرح يظل يعني من هامش تشكك كبير - خصوصاً في هذه الحالة ، التي لا تكاد تتتوفر فيها أي بيانات عن الشريحة الدنيا من تشكيلة الأحجام .

والمعطيات الأساسية لسائل التبريد NaK لا تتوفر عادة إلا للفوائل البارامترية التي لها بعض الأهمية في العمليات الدينامية - الحرارية ، كما أن التجارب الخاصة بدراسة مفعول ترند السوائل في الفراغ لم تجر حتى الآن إلا على الماء . بيد أن وجود بعض أوجه التشابه بين الماء وسائل التبريد NaK ، خصوصا من حيث القوام ، إلى جانب النقص العام في البيانات ، يسوغ فيما يبدو أن يؤخذ على الأقل بالخصوصيات الأساسية لبيانات التوزع الحجمي لقطير الماء في معالجة مشكلة سائل التبريد NaK . وما يدعم هذا الافتراض بصورة إضافية أن ضغط بخار سائل KNa الساخن (٧٥٣ ° ك) يساوي ضغط بخار الماء في درجة حرارة الغرفة (٢٩٣ ° ك) .

الشكل ١ - التوزع الحجمي الإجمالي لقطيرات NaK حسبما تمذجت لمجموعة سوائل رورسات على ارتفاع يفوق ٨٠٠ كم



قطر الشظية (م)

ومن هذا المنطلق ، تم اختيار توزع وايبول ، الذي جرت مواعنته ليناسب نقاط البيانات المقيدة بالرادار والفحص البصري من ناحية الكثافة الكلية من ناحية أخرى . ويمتاز هذا النهج على النماذج التي تستخدم قانوناً أساسياً للتوزع في أن تقديره لعدد الجسيمات الدقيقة المتولدة من تلك الحوادث أكثر

تحفظا . ويبدو أن هذا النهج معقول ، خصوصا بالنظر إلى أن التبخر المداري يكون أكثر فاعلية في حالة القطيرات الدقيقة منه في حالة قطرات الكبيرة ، مما يعني أن القطيرات الدقيقة ستختفي في نهاية الأمر .

وعلى الرغم من هذه الافتراضات المتحفظة جدا ، يبلغ العدد الإجمالي للأجسام الناشئة عن سائل التبريد زهاء ١١٥ ٠٠٠ جسم في حوادث رورسات الخمس عشرة ضمن نطاق مدار تخزين الواقع على ارتفاع ٩٥٠ كم ، باستثناء السائل C1900 الذي وصل إلى مدار تخزين على ارتفاع ٧٥٠ كم فحسب . وتبلغ الكتلة الكلية زهاء ٥٤ كغ .

(ب) الخبث الألومينيومي المتأتي من المحركات الصاروخية ذات الوقود الصلب

المصدر الثاني لتكون الأجسام التي لها تأثير ذو شأن على بيئة الحطام هو التهدبات المدارية للمحركات الصاروخية ذات الوقود الصلب التي تستخدم في مناورات توضيع السواتل على المدار الانتقالي إلى المدار الثابت بالنسبة للأرض أو على المدار الثابت بالنسبة للأرض .

ومع أن انطراح جسيمات أكسيد الألومينيوم (Al_2O_3) ذات الحجم микروني في سياق تهدبات المحركات الصاروخية ذات الوقود الصلب هو حقيقة معروفة يمكن استخلاصها بسهولة من ضخامة عدد الاضافات الألومينيومية في الشحنة ، فإن انطراح أجسام خبيثة كبيرة نسبيا في مرحلة الاحتراق الكلي لم يكتشف الا مؤخرا . ومن ثم ، فالمشكلة الرئيسية في نمنجة عملية تكون خبث أكسيد الألومينيوم هذا هي عدم توفر بيانات موثوقة . إذ لا توجد حتى الآن سوى قياسات قليلة مأخوذة من التجارب الأرضية على المحركات الصاروخية ذات الوقود الصلب ومن عمليات الرصد الرادارية لأعمدة الصواريخ المعززة ذات الوقود الصلب في مركبات الاطلاق الصاعدة . كما أن البيانات المستمدة من تلك القياسات متضارة تماما وتتغير تبعا لحجم المحرك واعتبارات الظروف المدارية .

ويقتصر التحقق من صحة الافتراضات النموذجية في المقام الأول على جزء صغير من الأجسام المكونة التي تتجاوز عتبة الرصد الراداري البالغة زهاء ٦ م من حيث القطر في المدار الأرضي المنخفض . ونتيجة لذلك ، لا تعطي النماذج الحالية سوى صورة تقريبية جدا لآليات تكون وانطراح الخبث الألومينيومي ، خصوصا من حيث التوزع الكتلي أو الحجمي .

ولكن بصرف النظر عن أي افتراضات نموذجية في النطاق الحجمي الأصغر ، تثبت بيانات القياس انطراح عدد هام من الأجسام الكبيرة عند كل إشعال لمحرك صاروخي ذي وقود صلب . وهذه الأجسام ، على نقيض حبيبات الغبار ، تسهم في التدفق الخلفي في نطاق حجمي يمكنه أن يلحق تلفا شديدا بهدف ما ، وقد تسهم أيضا في حدوث عملية شاشلة اصطدامية في المستقبل . ومن ثم ، يجب النظر إلى الخبث الألومينيومي الناشئ عن تهدبات المحركات الصاروخية ذات الوقود الصلب في المدار كمصدر محتمل

للحطام الفضائي على أية حال . ويتبعن أن تظهر التحليلات المقبلة الحد الأقصى المسموح به لترامك جسيمات الخبث ، آخذة في الحسبان تأثير آليات غوران مثل السحب الجوي أو الضغط الاشعاعي الشمسي .

٤ - المباعدة بين المدار الثابت بالنسبة للأرض ومدار الدفن

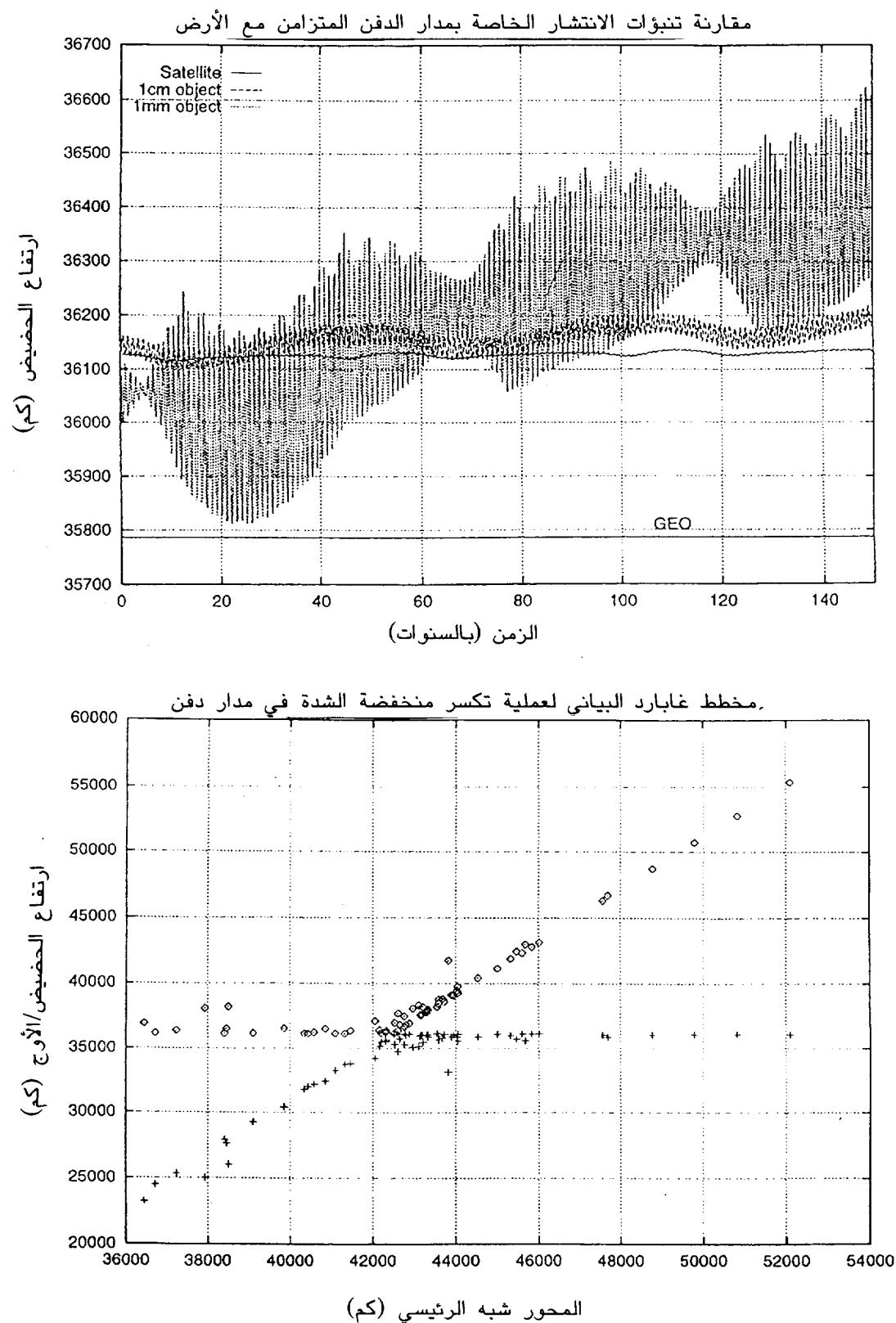
لا يجري في الوقت الحاضر إنتزال المركبات الفضائية الموجودة في المدار المتزامن مع الأرض من تلك المدار عند انتهاء عمرها التشغيلي ، ويعزى هذا في المقام الأول إلى ضخامة مقدار الوقود الإضافي اللازم لمثل هذه المناورة . وبدلاً من ذلك ، ترفع تلك المركبات إلى مدار دفن يعلو قليلاً عن المدار الثابت بالنسبة للأرض ، من أجل تقليل كثافة الجسم على الأقل ، ومن ثم تقليل احتمالات الاصطدام داخل المدار الثابت بالنسبة للأرض ذاته ، حيث تكثر الحركة .

وفي سياق تزايد الحاجة إلى توافق آراء دولي بشأن هذا الاجراء ، نشأ تساؤل عن المسافة الدنيا المطلوبة بين مدار الدفن والمدار الثابت بالنسبة للأرض منعاً لانسياق المركبة المهجورة عائدة إلى منطقة حساسة كالمدار الثابت بالنسبة للأرض . ويبعد أن المناقشة رست مؤخراً على اعتماد مسافة قدرها ٣٠٠ كم كانت بعض المؤسسات الدولية مثل الإيسا والاتحاد الدولي للمواصلات السلكية واللاسلكية (آيتيو) قد اعتمتها ، كما يوصي بها دليل "ناسا" الخاص بتحقيق الحطام الفضائي .

وقد أظهرت عمليات محاكاة تطور المدار على المدى الطويل ، التي أجريت في معهد ميكانيكا الطيران وتكنولوجيا التحليق الفضائي (IFR) أن تغير ارتفاع الحضيض بسبب التأثيرات الاضطرابية يظل في العادة صغيراً فيما يخص الأجسام التي تزيد مقاسها على ١ سم (انظر الشكل ٢ ، الجزء العلوي) . ولا يؤدي ضغط الاشعاع الشمسي إلى انزياح ذي شأن في ارتفاع الحضيض إلا للجسيمات التي لا يزيد مقاسها على أجزاء من المليمتر ، ولكن هذه الجسيمات لا يمكن أن تنشأ إلا عن حادث اصطدام في مدار الدفن ذاته . بيد أن الطاقة الحركية المتحررة في هذه الحالة تلقى بالشظايا في مجموعة متنوعة من المدارات المختلفة ، التي قد تكون شديدة اللامركزية خصوصاً في حالة الجسيمات الصغيرة جداً (انظر الشكل ٢ ، الجزء الأسفل) . وبما أنه لا توجد بتاتاً أي فجوة يمكن أن تحمي المدار الثابت بالنسبة للأرض من التداخل مع حطام التشتت الصغير هذا فلا يمكن على أية حال حل هذه المشكلة في سياق إبعاد مدار الدفن .

ومع أن مدار الدفن ذاته يبدو مستقراً نسبياً ، فيتعين على المرء ألا يأخذ في الحسبان اضطرابات المدار فحسب . فالى جانب المدار الثابت بالنسبة للأرض ذاته ، يوجد فوقه حيز عملياتي لا بد من ابقاءه خالياً من الحطام لأغراض مناورات الازاحة أثناء مرحلة توضيع السائل في مداره . وعلاوة على ذلك ، يتبعن على المرء ، كما هو الحال بالنسبة لجميع الاعتبارات التقنية ، أن يراعي هامش أمان معقولاً في تحديد المسافة الدنيا التي يتم التوصل إليها استناداً إلى المتطلبات الأساسية السالفة الذكر .

الشكل ٢ - تغيرات المدار الناشئة عن الاصطدامات (في الأعلى)،
 ومدارات التشظي الناشئة عن اصطدام منخفض الشدة
 في مدار دفن متزامن مع الأرض (في الأسفل)



وفي هذا السياق ، يبدو أن مسافة الـ ٣٠٠ كم المقترنة تمثل ، بالنسبة للسوائل السليمة على الأقل ، حلًا وسطًا جيداً بين متطلبات الأمان ومتطلبات الاقتصاد .

٣ - التشكيلات الكبيرة وأثرها في احتمالات الاصطدام

نظراً لاستحداث تشكيلات سائلية تجارية كبيرة في المدار الأرضي المنخفض ، جرت مناقشة تأثير مثل هذا العدد الضخم من السوائل على الفضاء وعلى بيئه الحطام الفضائي . وتركز الاهتمام في المقام الأول على احتمالات الاصطدام الداخلي في حالة حدوث تشتت داخل التشكيلة من ناحية وعلى أثر ذلك الاصطدام في التطور الاجمالي للحطام من ناحية أخرى .

وتبيّن الدراسات التي أجريت في معهد ميكانيكا الطيران وتكنولوجيا التحليل الفضائي (IFR) أن أولى المشكلتين تبدو ضئيلة الأهمية . فمن الطبيعي أن كل أفراد التشكيلة يعمل في نطاق الارتفاع ذاته ، وكثيراً ما يكون ذلك في مستويات مدارية متعددة شبه قطبية تتطاور في صعود مستقيم وتتقاطع في الميل الشديدة . ومع ذلك ، فإن احتمال اصطدام أفراد التشكيلة فيما بينها يعتبر ضعيفاً جداً بسبب تحكم المحطات الأرضية تحكماً فعالاً في السائل أثناء عمره التشغيلي واستراتيجيات إزالة المعتمز فيما بعد . وحتى في حالة تشتت أحد أفراد التشكيلة نتيجة لاصطدامه بأحد أجسام الحطام الخلفي فإن ما تحدثه سحابة التشتت هذه من تدفق إضافي نحو بقية سوائل التشكيلة يقل عدّة مرات عن مقدار التدفق الخلفي .^(٢)

أما المشكلة الثانية ، وهي أثر التشكيلات في التطور الاجمالي للحطام ، فهي أشد حدة بكثير . فالتشكيلات المعتمز اطلاقها مستقبلاً تضم ما يصل إلى عدة مئات من السوائل ، ومن ثم فهي ستسهم إسهاماً ذا شأن في المساحة التراكمية داخل المدار ضمن نظام ارتفاعها . كما أن معظم هذه التشكيلات سيعمل على ارتفاع ٤٠٠ - ٧٠٠ كم ، وهي المنطقة التي تضم حتى في الوقت الحاضر أعلى كثافة من الأجسام . ومن ثم يزيد احتمال حدوث اصطدام يعقبه تحلل كامل للهدف إلى درجة عالية نسبياً .

ومن سبل إبقاء عدد حوادث الاصطدام متديناً ، في بيئه تتسم بارتفاع احتمالات وقوع تلك الحوادث ، خفض المحصلة الاجمالية لعامل المساحة والزمن . وفي حالة اطلاق سوائل جديدة ، كما في حالة التشكيلات المعتمزة في المدار الأرضي المنخفض ، تزداد المساحة ، فلا يتبقى سوى بارامتر واحد قابل للضبط هو وقت المكوك في المدار . وقد اتفقت غالبية الشركات التي تعتمز اطلاق مثل هذه التشكيلات على ادراج إجراء الانزال عند نهاية العمر في خطط نظمها . ولكن حتى في الحالة المثلثي يتسبّب فيها إزالة كل سائل مطلق بعد انتهاء عمره التشغيلي تزداد احتمالات الاصطدام ازدياداً كبيراً بسبب كثرة السوائل العاملة التي تضاف باستمرار إلى الأعداد الموجودة أصلاً . وتوّكّد عمليات المحاكاة التي أجريت باستخدام برامجيات الإسقاط الطويلة الأمد هذه النتائج ، إذ تتبّأ فيما يتعلق بالتشكيلات بزيادة أسرع في كثافة تواجد الأجسام الصغيرة .

٤ - السمات الجديدة لنموذج الحطام الفضائي "ماستر-١٩٩٧"

التغير الأكثر وضوحاً بالقياس إلى صيغة ما قبل الاصدار هو تطبيق واحد من أعقد النماذج النيزكية المتاحة حالياً في بيئه برمجيات "ماستر" بالاستفادة من نظرية ديفاين/شتاوباخ . ونطاق التطبيقات الذي تتيحه حزمة "ماستر" حالياً لا يشمل فحسب تقدير تدفقات الأجسام الحطامية الاصطناعية حتى مقاس $10 \times 10 \text{ كغ}$ على أي سائل مستهدف ، مثلما كان الحال في السابق ، بل يشمل أيضاً تحديد التدفق الخلقي للنيازك الطبيعية .^(٤)

وبما أن النيازك الطبيعية عموماً أقل كتلة فقد خفضت عتبة الكتلة الداخلية بالنسبة لهذا المصدر من $10 \times 10 \text{ كغ}$ (ق = $243 \times 10^{-6} \text{ م}$) . ولم تدرج في تطبيق حزمة "ماستر" من بين فئات النيازك التي صنفها شتاوباخ سوى المصادر الأساسية والكونيكية ومصادر الفئة ألف ، لأن مساعدة الفتئتين باء وجيم تافهة ضمن النطاق الكتلي الذي يزيد على $10 \times 10 \text{ كغ}$.

وعلاوة على ذلك ، جرى تحديث الأجسام المرجعية لفرع الخاص بالحطام في حزمة ماستر حتى تاريخ ٢١ آذار/مارس ١٩٩٦ .

٥ - دليل الإيسا لتخفييف الحطام الفضائي

الغرض من هذا الدليل هو توفير معلومات تقنية عن حالة الحطام الفضائي وارشادات حول كيفية تفادي تكون الحطام الفضائي لدى تصميم المركبات الفضائية وتخطيط البعثات الفضائية مستقبلاً . والمراد من هذا الدليل أن يكون قابلاً للاستخدام في هذه الأغراض ضمن نطاق الإيسا وكذلك في تخطيط الأبحاث الفضائية .^(٥)

الشكل ٣ - الفصول الرئيسية للدليل

موجز دليل تخفيف الحطام بالصيغة المقنحة في ١٨ أيلول/سبتمبر ١٩٩٧	
١	- تعريف المصطلحات ، والاختصارات المستخدمة
٢	- تحديد نطاق مبادئ الإيسا التوجيهية بشأن تخفيف الحطام
٣	- الوضع الحالي لبيئة الحطام الفضائي والنيازك
٤	- تقدير احتمالات الارتطام والتدفقات الناشئة عن الاصطدامات
٥	- تطورات بيئة الحطام الفضائي في المستقبل
٦	- التدابير التخفيفية
٧	- تخفيض المركبات الفضائية ومركبات الاطلاق عند نهاية عمرها
٨	- انزال المركبات الفضائية والمراحل الصاروخية العليا واعادة ادخالها الى الغلاف الجوي
٩	- تفادي الاصطدامات على المدار (بالنسبة للمدار الأرضي المنخفض)
١٠	- تكنولوجيا التدريب على المدار
١١	- الخاتمة

والدليل ، في حد ذاته لا يتسم بطابع الضبط التنظيمي . ولكن اذا ما أريد استحداث ضوابط تنظيمية في أوروبا بوثائق أخرى فيمكن الاشارة الى فقرات الدليل ذات الصلة . وشمة نهج من هذا القبيل بدأ تنفيذه فعلا ويتمثل في صوغ وثيقة " التعاون الأوروبي بشأن التوحيد القياسي في ميدان الفضاء" (ECSS) ، حيث ترد فقرات أولية بشأن الحطام الفضائي ويمكن أن تدرج فيها لاحقا اشارات الى الدليل .

ويجري طبع الدليل كناتج لبرامجه ارتكازية . وتحكم البرامجه في نص الدليل وكذلك سائر المواد البيانية مثل الرسوم البيانية والتخطيطية والجداول ، الخ . وباجراء تغييرات في بaramترات البرامجه ارتكازية ، يمكن تحديث الدليل بسهولة تبعا للتغيرات التكنولوجيا والبيئة . وتتطلب البرامجه ارتكازية مجموعة من الرموز الحاسوبية مثل "ماستر" و "تشيني" ، الخ ، وهي تنتج المخططات البيانية الواردة في الدليل (أو الصيغ المحدثة لها) بطريقة تحرير آلية . ويعتمد اصدار طبعة في صورة كتاب سائب الأوراق من أجل تحديث النسخ الموجودة لدى جميع المستعملين .

باء - الرصد الراداري لجسام الحطام الفضائي والنيازك والتحليلات الخاصة بها

يستخدم نظام رadar التتبع والتصوير (تيرا) ، الذي استحدثه معهد بحوث فيزياء الترددات العالية بالمؤسسة البحثية للعلوم التطبيقية ، في المقام الأول في تقصي الطرائق والتقنيات لتصنيف المركبات الفضائية والطائرات وتحديد هويتها . وبالاضافة الى ذلك ، يستخدم نظام "تيرا" الى حد ما في الحصول على بيانات رادارية عن الحطام الفضائي والنيازك .^{(٦)(٧)(٨)} واستحدثت لهذا الغرض بصفة رئيسية ثلاثة أنساق تشغيل : أولها نسق تشغيل تتبعي من أجل قياس أجسام مختارة في المدارات الأرضية المنخفضة وفي المدارات المتزامنة مع الأرض وفي المدارات الانتقالية الى المدار الثابت بالنسبة للأرض ؛ وثانيها نسق تشغيل متعدد الحزم من أجل جمع بيانات عن كثافة تواجد أجسام الحطام الاصطناعي في أحجام فضائية محددة ؛ وثالثها نسق تشغيل متعدد الحزم مع تعويض دوران الأرض من أجل الحصول على معلومات عن تدفق النيازك أثناء فترات النشاط الرئيسية للسيول النيزكية .

ويتألف نظام "تيرا" من رادار تتبعي في نطاق تردد ضيق ورادار تصويري عالي الاستبانة .
ويدعم هذين الرادارين هوائي اهليجيي الشكل قطره ٣٤ مترا . وقد استحدثت طرائق وخوارزميات لتحليل بصمات الرادار ذي النطاق التردد الضيق ، ولحسوبة الصور الرادارية المستمدّة من بيانات رادارية عالية الاستبانة ، ولتقدير الخصائص الفيزيائية للحطام الفضائي ، مثل الحجم والشكل والأبعاد والحركة الذاتية والكتلة والمدار والعمر المداري . ويجري تحسين وتنقيح هذه الطرائق والتقنيات باستمرار من أجل تتبع وتصوير الحطام الفضائي المتوسط الحجم (٥٠-١ سم) والنيازك .

وفي عام ١٩٩٧ ، جرى تنفيذ الأنشطة المتعلقة بالحطام الفضائي والنيازك في معهد بحوث فيزياء الترددات العالية بالمؤسسة البحثية للعلوم التطبيقية ، بصفة رئيسية ، ضمن اطار ثلاثة عقود دراسية أبرمت مع مركز "الايسوك" التابع لليسا ، وتتناول :

(أ) التقنيات الرادارية المتقدمة لرصد الحطام الفضائي (شباط/فبراير ١٩٩٥ الى أيلول/سبتمبر ١٩٩٨) :

(ب) تتبع الحطام تعاونيا (نisan/أبريل ١٩٩٧ الى تموز/ يوليه ١٩٩٨) :

(ج) استحداث خوارزميات لكشف الحطام المتوسط الحجم بالرادار (نisan/أبريل ١٩٩٧ الى تموز/ يوليه ١٩٩٩) .

والأغراض الرئيسية لهذه الأنشطة هي :

(أ) تقصي تقنيات محسنة لرصد الحطام وجمع البيانات :

(ب) استحداث وتنفيذ تقنيات وخوارزميات فعالة وعالية التأمة لمعالجة البيانات وكشف أجسام الحطام والنيازك وتحليلها :

(ج) دعم عملية انشاء وصلة حاسوبية واضحة التحديد بين نتائج القياس وتنبؤات النمذجة .

١ - الرصد الراداري وتحليل البيانات

يكشف التقىم الدقيق للحساسية أن رادار "تيرا" العامل في النطاق التردد L قادر في الوقت الحاضر على كشف كريات مقاسها ٢ سم على مسافة قدرها ١٠٠٠ كم ، باستخدامه استراتيجيات كشف مثل وبأخذه في الاعتبار كل ما اقترح ونفذ في إطار عقود الإيسا الدراسية من تعديلات وتحسينات في الأجهزة وفي تقنيات معالجة الاشارات . وفي عام ١٩٩٦ ، أمكن تحقيق زيادة كبيرة في القدرة على الكشف في إطار تجربة على رادار ثانئي المحطة ، استخدم فيها أكبر مقارب لاسلكي قابل للتوجيه في العالم (ذي فتحة قطرها ١٠٠ م) موجود في منطقة بادمونستر آيفل - إيفلسبيرغ ، ويشغله معهد ماكس بلانك للأرصاد الفلكية الراديوجينية كمستقبل ثانوي ذي حساسية عالية جدا .^(٩)

وفي ٢٥/٢٥ تشرين الثاني/نوفمبر ١٩٩٦ ، تم بنجاح تنفيذ بعثة COBEAM-1/96 ، التي أنتجت زهاء ١٥٠ جيغابايت من البيانات الرادارية الخام مما يوفر رصداً مستمراً على مدار الساعة وحددت العتبة في المقرب بـ ٩ م على مسافة ١٠٠٠ كم . وقد انتهت من تحليل بيانات COBEAM في ١٧/سبتمبر ١٩٩٧ .^(١٠) وكانت النتائج في معظم الجوانب متفقة إلى درجة معقولة مع النتائج المتأتية من أجهزة استشعار أخرى (مثل رادار هيستاك) ومع تنبؤات النماذج . وأولي اهتمام خاص لفتئين فرعويتين من بيئة الحطام لا تأخذهما النماذج البيئية بعين الاعتبار في الوقت الحاضر ، وهما : قطيرات NAK (التي يفترض أنها تسربت من سائل تبريد مستخدم في مفاعل قوى نووية على متن سواتل رورسات) وزمرة أجسام الحطام الناشئة عن تكسر سائل PEGASUS/HAPS (في حزيران/يونيه ١٩٩٦) .

ويتوقع أن يشهد تشرين الثاني/نوفمبر ١٩٩٩ انسلا نيزكياً كبيراً للكوكبة الأسد ، تتبعاً وكالة ناسا بأنه سيؤدي إلى ازدياد التدفق الخلقي بمقدار ١٠٠٠ إلى ٣٠٠٠ مرة ، ويمكن أن يسبب أحطاماً على السواتل العاملة . واستناداً إلى الخبرة المكتسبة من عمليات رصد كوكبة الأسد في عام ١٩٩٦ ، جرى تخطيط وتنفيذ حملة رادارية لرصد المستوى السنوي الأقصى حوالي ١٧ تشرين الثاني/نوفمبر ١٩٩٧ . وسوف تستخدم البيانات المجموعة في تحسين مخطط التجارب وفي تيسير عمليات وضع الخوارزميات اللازمة لتقدير التدفق النيزكي الوارد .

٢ - مقارنة القياسات الرادارية بتنبؤات النماذج

كيميا تكون بيانات قياس الحطام مفيدة في التوثيق من صحة نموذج "ماستر" الخاص بالإيسا ، استهلت مناقشات لتحديد وتنفيذ وصلة حاسوبية وحيدة بين النماذج والقياسات . وأنشاء اجتماع مشترك بين الإيسوك/ الإيسا وجامعة براونشفايغ التقنية وشركة إيتاماكس الفضائية والمؤسسة البحثية للعلوم التطبيقية ، خلص المشاركون الى أن أي توسيع مناسب لنموذج "ماستر" من أجل معالجة هذه المشكلة إنما يتquin اجراؤه بالتعاون مع خبراء النماذج وخبراء أجهزة الاستشعار .

٣ - الرصد الراديوي وتحليل مشكلة السواتل المختلة الأداء

في حالات وقوع أحداث غير متوقعة ، مثل اصطدام الحطام بساتل عامل أو أي خلل آخر ، جرى استخدام نظام "تيرا" للمساعدة على تحليل هذه المشكلة . وفي إطار عقود الدراسات ، أجريت عمليات رصد باستخدام رادارات التصوير العاملة بنطاقى التردد L و Ku ، وتستخدم نتائج التحليل لدعم عملية فحص أسباب التلف ومقداره . ومن أمثلة ذلك في عام ١٩٩٧ رصد وتحليل الساتل CERISE (الذى أصابه تلف نتيجة لاصطدامه بحطام ناشئ عن مرحلة صاروخية عليا من طراز أريان) وساتل ADEOS (وهو لوح شمسي تلف نتيجة لإجهاد ميكانيكي) وساتل SPOT-3 (الذى تعرض لفقد طاقته الكهربائية نتيجة للدوران العشوائي) .

٤ - التنبؤات الخاصة بعودة أجسام فضائية شديدة المخاطر الى الغلاف الجوى

الهدف من هذا النشاط هو تزويد وزير الداخلية الاتحادي ، لدى عودة أجسام فضائية شديدة المخاطر الى الغلاف الجوى ، بتنبؤات موثقة بشأن نوافذ العودة (الوقت والمسار الأرضي) وبتقديرات لارتفاع الجسم ومخاطره . وفي إطار اتفاقيات التعاون ، يقوم معهد بحوث فيزياء الترددات العالمية بالمؤسسة البحثية للعلوم التطبيقية بتزويد الإيسوك/ الإيسا ببيانات رادار تتبع عن الأجسام الفضائية الشديدة المخاطر دعما للتنبؤات الأوروبية الخاصة بعودة الأجسام . وبغية اختبار الاجراءات والخوارزميات الموجودة جرى رصد ساتل LEWIS الأمريكي باستخدام رadar "تيرا" في أيلول/سبتمبر ١٩٩٧ .

جيم - أنشطة بحثية أخرى

اضطلع بأعمال أخرى في ميدان الوقاية من النيازك والحطام . و持續ت البحوث التي استهلت في السنوات الماضية بمعهد إيرنست ماخ . ويقوم المعهد أيضا ، بمقتضى عقد مبرم مع الإيسا ، بدراسة تأثير الارتطام الفائق السرعة على المركبات المضغوطة ، خصوصا السواتل . وثمة بحوث أخرى يقوم بها المعهد ويجري الإضطلع بها في إطار عقود من الباطن مسندة الى برامج تابعة للإيسا وتستهدف :

فيما يتعلّق ببعثة كاسيني/هويغنز ، جرت محاكاة تأثيرات ارتطام الحطام على نظام الوقاية الحرارية (TPS) من خلال تجارب مختبرية ؛ وفيما يتعلّق بالعنصر الأوروبي في المحطة الفضائية الدولية (ISS) وهو مرفق كولمبوس المداري (COF) ، استخدمت عينات في إجراء تجارب خاصة بالارتطام الفائق السرعة من أجل تقوية الدروع المضادة للارتطام في المواقع الشديدة التعرض .

وفي الأشهر الأخيرة ، استهلت في المعهد دراسة ممولة وطنياً لمحاكاة تأثير التحلل على السطوح البصرية للمحطات البصرية الخاصة بسوائل الاتصالات .

الحواشي

- (1) K.-U. Schroggl, "Second European Conference on Space Debris", space Policy, No. 3 (1997), P. 265.
- (2) C. Wiedemann and P. Wegener, "Internal report on new space debris sources; RORSAT droplet generation" (IFR/TUBS, 1997), unpublished.
- (3) S. Theil, "Vergleich der Ausfallwahrscheinlichkeit unterschiedlicher Satellitenkonstellationen zu Navigationszwecken durch deterministische Untersuchung des Kollisionsrisikos", diploma thesis (IFR/ TUBS, 1996), unpublished, German only.
- (4) "MASTER Software User Manual", postscript documentation distributed with the MASTER software, available through ESOC, Darmstadt, Germany.
- (5) D. Rex, H. Klinkrad and J. Bendisch, "The ESA Space Debris Mitigation Handbook", Proceedings of the Second European Conference on Space Debris, Darmstadt, Germany, 17-19 March 1997 (ESA SP-393).
- (6) K. Magura and D. Mehrholz, "Measurement and analysis techniques for satellite observations used at FGAN-FHT", FGAN-FHP, Technical Report, 8-93 (Wachtberg-Werthhoven, December 1993).
- (7) L. Leushacke and others, "Radar detection of mid-size space debris", final report No. 6-94, ESA/ESOC contract No. 10182/92/D/IM (Wachtberg-Werthhoven, FGAN-FHP, November 1994).
- (8) L. Leushacke and D. Mehrholz, "Determination of physical characteristics of space debris, final report No. 6-95, DARA contract No. 50 ST 9003 (Wachtberg-Werthhoven, FGAN-FHP, July 1995).

(9) L. Leushacke, "First FGAN/MPIFR Cooperative Debris Observation Campaign: experiment outline and first results", Proceedings of the Second European Conference on Space Debris, Darmstadt, Germany, 17-19 March 1997 (ESA SP-393).

(10) L. Leushacke, "Mid-size space debris measurement with the TIRA system", Proceedings of the Forty-eighth International Astronautical Congress, Turin, 1997.

— — — — —