Werkblad

🥸 HiSPARC

Afhankelijkheid van de zonneactiviteit

N.G. Schultheiss

1 Inleiding

Naast planeten, manen en kometen komen in het zonnestelsel ook atomaire deeltjes voor. De zon straalt een stroom deeltjes uit, deze staat bekend als de zonnewind. Deze deeltjes hebben een energie rond de 10 keV met uitschieters tot 10 MeV De hoeveelheid zonnewind hangt af van de zonne-activiteit. Daarnaast komen er deeltjes van buiten het zonnestelsel (galactie). Dit noemen we de kosmische straling. Hiervan komt grootste deel van binnen ons eigen melkwegstelsel. Daarnaast komt een klein deel van de kosmische straling van buiten het zonnestelsel, dit wordt extra-galactische kosmische straling genoemd. Binnen het zonnestelsel kunnen deeltjes uit beide stromen interacties met elkaar aangaan. Als deze interacties elastisch gebeuren wordt de kinetische energie verdeeld. Er zijn interacties waarbij een deel van de energie wordt omgezet in nieuwe deeltjes.

_	eht 2: Geef twee argumenten voor het feit dat kosmische straling door interactie met zon- rind minder energie per kosmische straal / deeltje krijgt. Wat gebeurd er met de hoeveel-
	l kosmische straling?
(a)	Argument 1
(b)	Argument 2
(c)	De hoeveelheid straling.
_	eht 3: Formuleer een hypothese betreffende de afhankelijkheid van kosmische straling en newind.

AFZ - 1 Versie 1.0

2 Opzet van het onderzoek

Om de afhankelijkheid van kosmische straling van zonnewind te onderzoeken hebben we metingen van zonnewind en komische straling nodig. Deze zijn bijvoorbeeld op te halen op: ESA/SPENVIS of http://www.swpc.noaa.gov/SWN/.

Het ophalen van meetgegevens voor door HiSPARC gemeten kosmische straling is beschreven in http://www.hisparc.nl/docent-student/lesmateriaal/informatie-pakket/ Data retrieval.

Laadt de meetgegevens in een spreadsheet programma en onderzoek of er een correlatie te ontdekken is. Met welke nauwkeurigheid is deze correlatie te leggen?

3 Conclusie

Opdracht 4: De onderzochte correlatie tussen zonnewind en kosmische straling is op de volgende wijze te beargumenteren:

Versie 1.0 AFZ-2