

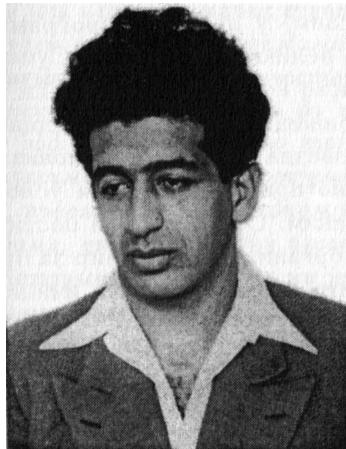
## ОСКАЊАН – ОСНИВАЊЕ И РАД ГРУПЕ ЗА АСТРОФИЗИКУ

ЈЕЛИСАВЕТА АРСЕНИЈЕВИЋ<sup>1</sup>, АЛЕКСАНДАР КУБИЧЕЛА<sup>1</sup>  
и АРМЕН ОСКАЊАН<sup>2</sup>

<sup>1</sup>Астрономска опсерваторија, Волгина 7, 11000 Београд, Југославија  
<sup>2</sup>Бјураканска астрофизичка опсерваторија, с. Бјуракан, област Арагацотн,  
Република Јерменија

### 1. УВОД

Свака реконструкција прошлости, па и ова, је један процес који траје у актуелном времену. Каква ће се слика добити зависи како од самих докумената тако и од њиховог тумачења. Тако се и слика прошлости као и наша представа о њој мењају у току времена. Да бисмо фиксирали једно аутентично мишљење снимили смо 1987. године, за време прославе стогодишњице Опсерваторије, интервју са Василијем (на јерменском Вахе) Оскањаном, оснивачем Групе за астрофизику и бившим директором Астрономске опсерваторије. Уствари, замолили смо га да у магнетофон исприча све оно што још памти, а што је у вези са првим астрофизичким радовима и настајањем Групе за астрофизику. Ова



Слика 1. *B. Оскањан.*

прича је својеврстан снимак једног сегмента прохујалог живота Опсерваторије виђен много година касније очима В. Оскањана. Када смо припремали овај снимак за јавно приказивање поново смо се уверили, са једне стране, у речитост и добро памћење Оскањана, а са друге стране, колико мало чињеница ми памтимо о свом сопственом раду. То је вероватно и један

од разлога због којих је стварање историјске слике тешко, и колико, по природи ствари, та слика мора бити рашомонски непоуздана чак и под предпоставком да се тај посао ради савесно и поштено. Овај снимак омогућује свима нама да чујемо аутентичну причу једног учесника у стварању Астрофизичке групе.

## 2. КРАТКА ХРОНОЛОГИЈА ГРУПЕ

Ради лакшег временског ситуирања Оскањанових сећања дужни смо да дамо неке мале допуне. Астрофизичка група је званично основана 1960. године. Одмах после оснивања почеле су припреме и организовање посматрања тоталног помрачења Сунца 1961. на Хвару. Оскањанова заслуга за ту врло успешну експедицију, прву у историји Астрономске опсерваторије, била је огромна. Сам подухват завршен је успешно.

После тога остварен је један, по идеји, веома интересантан инструмент за мерење поларизације звезда у току ерупције. Овај полариметар је у астрономској јавности био добро примљен. Дизајн је такође био интересантан због чега га је један амерички колега духовито називао „дрвени компјутер“. 1964. Оскањан је прешао на Универзитет да предаје астрофизику. Већ 1966. иселио се у Јерменију и наставио своју астрономску каријеру на Бјураканској опсерваторији. На Астрономској опсерваторији у Београду, у Групи за астрофизику, остали су само Ј. Арсенијевић и А. Кубичела.

Крај шездесетих обележен је настојањем да се група одржи а почетак седамдесетих, тачније 1972, када се запослио И. Винце, означио је почетак њеног ширења. Тих година формулисана су два нова програма истраживања: Програм фотосферских кретања великих размера на Сунчаном спектрографу који је А. Кубичела конструисао користећи постојећи мали рефрактор, и Полариметријски програм истраживања хладних суперцинова као и дугорочних промена поларизације Ве звезда. Главни циљ нових програма био је да се истраживања максимално прилагоде нашим условима како би резултати били упоредљиви са светским. Овај циљ је и постигнут. Одржањем Групе обезбеђен је програмски и организациони оквир за пријем будућих сарадника који би се могли уклопити у постојеће или иницирати нове истраживачке програме.

Од 1980. почиње експанзија групе, кадровска и програмска. У области физике звезда изучавају се модели активних тесних двојних звезда које је иницирао Г. Ђурашевић, а С. Јанков ради на томографској реконструкцији површине звезда.

М. Димитријевић и његови сарадници раде на, за нас, сасвим новој теми, спектроскопији астрофизичке плазме и сударним процесима у њој.

Више сарадника Групе ради на дугорочном праћењу промена профила Сунчевих фотосферских спектралних линија.

Л. Поповић са неколико својих сарадника изучава спектре језгара активних галаксија. Сада, почетком 1997, Група броји 11 чланова. Бројношћу и својим научним резултатима она потпуно оправдава визије и пионирске напоре В. Оскањана у астрофизици код нас.

### 3. СЕЂАЊА В. ОСКАЊАНА

Следи скраћени текст интервјуа који је нам је В. Оскањан дао септембра 1987. приликом прославе 100 година Астрономске опсерваторије:

*Ја сам почeo да radim posle povratka iz armije što znači 1950. godine. Molio sam da mi dозволе да почнем da se bavim astrofizikom, da почнем da radim u oblasti koja dotle niјe bila negovana na Beogradskoj opservatoriji. Tu sam dозволу добио od direktora Мишковића и научног савета и онда сам почeo да претражујem по разним подрумима i собама da видим каква astrofizichka aparatura postoji.*

*Убрзо сам нашao Графов фотометар, визуални Графов фотометар, који ме је заинтересовао i простотом конструкције i лакоћом рада i ја сам се одлучио za тaj фотометар. Посто сам га добро проучио i нашao константу клина помоћу звезда, (нашавши методу којом се то ради). И, незнajuћи чиме да се бавим, i шта да фотометришем, ја сам почeo да radim екстинкцију атмосфере у Београду i то врло дugo i опширно. Taj rad је i штампан у Biltenu Астрономске опсерваторије.*

*Некако у то време ја сам се повезao са француским аматером астрономом Мишел Птијем i он ми је указао да су сада откриvene нове променљиве звезде које су добиле назив звезде типа UV Ceti, a које показују врло чудне ерупције. Тиме сам ја почeo да се бавим i врло брзо, на моје највеће изненађење, ја сам на тој звезди посматраo једну од највећих, до тада посматrаних ерупција на тој звезди. Ерупција је била у визуалној области око 6.5 звезданих величине. То ме је одушевило i ја сам наставио са посматрањима i успeo да посматрам још неколико мањих ерупција. Онда сам решио да напишем свој први рад посвећен еруптивним звездама. Кад сам био пред крајем tog рада дођe позив из Совјетског савеза да учествујem у Симпозијуму посвећеном отварању Бјураканске опсерваторије, i да на том међународном симпозијуму прочитам неки rad. Ја сам пријавио тaj rad, прочитао гa, i он је одштампан у материјалима са tog симпозијума. Међутим, интересантно је то да сам већ у том, првом свом раду, једном од првих тако обимних радова посвећених тим звездама, указао на једну појаву на коју нико од присутних који су били на симпозијуму, па због тога ни јa, nismo обратили озбиљну пажњу. Мада данас јa сматрам да јe најозбиљниji резултат била управо та чиљеница. A то јe да сам открио да се учестаност ерупција мењa из године у годину i да у години када јe учестаност највиша i амплитуде ерупција су највише, тj. да се дешава нешто слично ономе што се дешава на Сунцу. Данас видим да јe то био најзначајниji закључак.*

*После тога сам ја почeo са још већом интензивношћу да се бавим тим еруптивним звездама. Ја сам ишао на Бјураканску опсерваторију 1956. године. Према томе, у интервалу времена од 1956. до 1960. године када јe Група оформљена, ја сам се овде још копрџао сам i покушавао сам да пређем са визуалне на фотоелектричну фотометрију. Ја могу да кажем да сам јa направио i један мали фотометар да посматрам звезде са фотоелементом који сам купио од неког предузeћa којe јe продавало резервне делове за биоскопе.*

А појачало за њега, пошто ја нисам ништа знао из електронике и морао сам све да учим испочетка, направио сам са једном микрофонском пентодом јер су ми рекли да је она најзгоднија за те послове. И ту опет нисам имао напон него сам саставио батерије од 4.5 волта да би добио 250 волти и на неки начин имао анодни напон. Данас када човек има представу шта је електроника ја се чудим да је то радило. Међутим, то је радило, то је реаговало на Сунчеву светлост када сам ја руком махао испред те кутије галванометар је радио. Одушевљен, ја сам позвао Мишковића, који је свакако мање од мене разумевао о чему је реч, и он да би се уверио да то заиста ради, узме и кресне упаљач и, разуме се, игла одскочи и он каже: „Да, ради“. А кад је видео оне жиџе како висе на све стране каже: „Али, ја се бојим да ће те се ви једног дана упетљати у те жиџе па нећете моћи да изађете из њих“.

После тога сам ја прешао на овај мали Askania рефрактор са тим фотометром, овде на крову ове зграде. Дошао је Ивица Липковић, мој, иначе друг, електроничар па смо заједно хтели да радимо фотометрију звезда. Шта да кажем, разочарење је било ужасно, Ја сам био убеђен да ћу ја то све, као од шале, моћи да мерим и када смо уперили дурбин, не знам више на коју, доста сјајну звезду друге звездане величине, галванометар није реаговао. И полако смо ишли ка све сјајнијим и сјајнијим звездама а галванометар је упорно ћутао. Тек када је Венера дошла некако се видело као да је игла мало мрднула али толико мало да се са тим озбиљно није могло радити. Онда сам ја окренуо на Месец и галванометар је почeo сасвим пристојно да ради. Не знам више због чега али је Мишковић, одушевљен таквим „успесима“, тражио да ја на једној седници одељења Академије наука реферишем. Ја сам, разуме се, врло поштено испричао све шта је и како је и тада су ми одобрили да ја купим фотоумножитељ и да са њим почнем да радим. Тада сам набавио 931A па је посао кренуо много брже. Мада и тада, када је требало имати око хиљаду волти то је био огроман дрвени сандук који сам ја напунио са 10 анодних батерија да би добио тај напон. Онда, проблеми хлађења, па сам сваки час мolio Љубу Пауновића и Краља да ми направе овакав фотометар, онакав фотометар, мислим, прошао сам кроз сто перипетија полако скупљајући податке, ове оне, када сте већ дошли иви.

Јеџа: „А онда, када си скупио податке и људе, ти си отишao“.

Да, кад је посао кренуо онда сам „побегао“. Али, дотле се формирала Група па смо после организовали посматрање тоталног помрачења Сунца на Хвару и онда су полако послови кренули...

#### 4. АКТИВНОСТ В. ОСКАЊАНА НА БЈУРАКАНСКОЈ ОПСЕРВATORIЈИ

По доласку у Совјетски савез В. Оскањан је почeo да ради у лабораторији за фотоелектрична посматрања звезда Бјураканске астрофизичке опсерваторије, а од 1970. па све до 1987, када је напустио Опсерваторију, руководио је радом те опсерваторије. Његове најзначајније активности у том периоду су:

- Рад са В. Теребишем о дистрибуцији ерупција еруптивних звезда по времену. На основу резултата фотоелектричних посматрања они су закључили да се та дистрибуција потчињава закону Пуасона. Тај резултат је допринео аргументацији примене Пуасоновог закона приликом Амбарцумјанове оцене броја потенцијалних еруптивних звезда у агрегатима.
- Класификација типова ерупција на основу форми кривих промене сјаја еруптивних звезда приликом ерупција.
- Посматрање спорих промена сјаја еруптивних звезда у фазама ван ерупција. Та посматрања су вршена заједно са Аром Оскањаном и А. Мелкоњаном. Доцније се испоставило да су ту исту звезду (BY Dra) истовремено посматрали и амерички астрофизичари, сарадници опсерваторије McDonald's, и добили резултате који су се савршено подударали са резултатима посматрања Оскањанове групе.
- Серија радова са Б. Карапетјаном vezана за теорију информација.
- Испитивања Лалманове камере приликом боравка на Опсерваторији От Прованс (Француска). Испитивања су вршена ради монтирања ове камере на 2.6 метарском рефлектору који се тада градио на Бјураканској опсерваторији.
- Испитивања огледала са пречником 2.6 метара приликом завршних радова на поменутом телескопу.

В. Оскањан је учествовао на многим међународним скуповима астронома: Конгресу IAU у Прагу 1967, Колоквијуму IAU о непериодичним појавама на променљивим звездама одржаном у Будимпешти 1969, свим научним конференцијама које су у току његовог рада одржане на Бјураканској опсерваторији, прослави стогодишњице Астрономске опсерваторије у Београду 1987. и другим. У оквиру сарадње са Београдском опсерваторијом, Оскањан се ангажовао да се омогући специјализација Ј. Арсенијевић и Г. Ђурашевића на Бјураканској опсерваторији.

По одласку са Бјураканске опсерваторије 1987. па све до своје изненадне смрти 10. јануара 1989, В. Оскањан је радио на испитивању радио-оптичког телескопа Орговског полигона Института радиофизичких мерења (пречник радиотелескопа је 50 метара, а пречник оптичког телескопа 2.6 метара).

В. Оскањан је био човек са невероватним радним способностима. Он је уживао у раду и практично се није одмарао. За њега се може рећи да се одмарао радећи.

### Захвалности

Један од нас (А. О.) дугује захвалност министру науке и образовања и директору Бјураканске астрофизичке опсерваторије господину А. Р. Петросјану и председнику Националне академије наука Републике Јерменије академику Ф. Т. Саркисјану, који су омогућили његово учешће у овом раду. Он се такође захваљује Астрономској опсерваторији за позив да присуствује овом сккупу.

**OSKANJAN – THE FOUNDATION AND FURTHER WORK  
OF THE ASTROPHYSICAL GROUP**

JELISAVETA ARSENIJEVIĆ<sup>1</sup>, ALEKSANDAR KUBIČELA<sup>1</sup> and ARMEN OSKANJAN<sup>2</sup>

<sup>1</sup>*Astronomical Observatory, Volgina 7, 11000 Belgrade, Yugoslavia*

<sup>2</sup>*Bijrakan Astrophysical Observatory, Bijrakan, Republic Armenia*

**Abstract.** A short chronology of development of the Astrophysical Group at Belgrade Observatory is presented. The description of Oskanjan's early efforts in stellar photometry and polarimetry is cited in his own words taken from a magnetic record. His later activity at Bijrakan Astrophysical Observatory is also described.