

Wakacyjne praktyki studenckie w obserwatorium IA UWr. w Białkowie

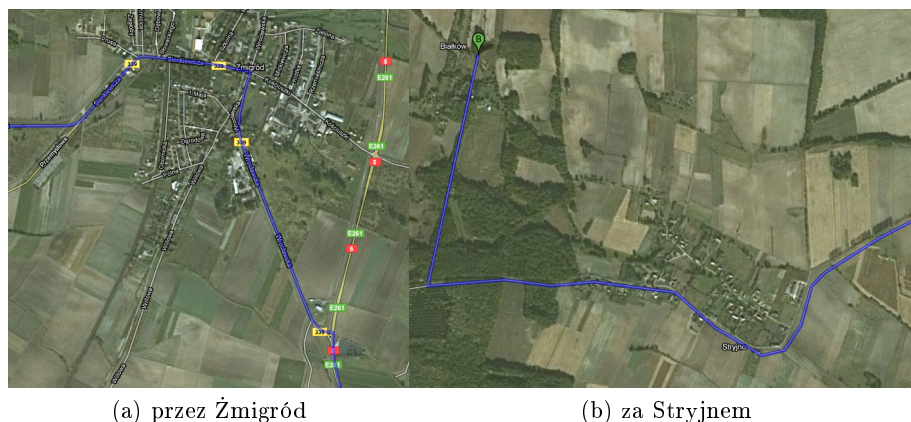
Termin: 20 lipca do 5 sierpnia sierpnia 2011

Miejsce: Obserwatorium w Białkowie k. Wińska, gmina Wińsko, powiat wołowski

1 Dojazd

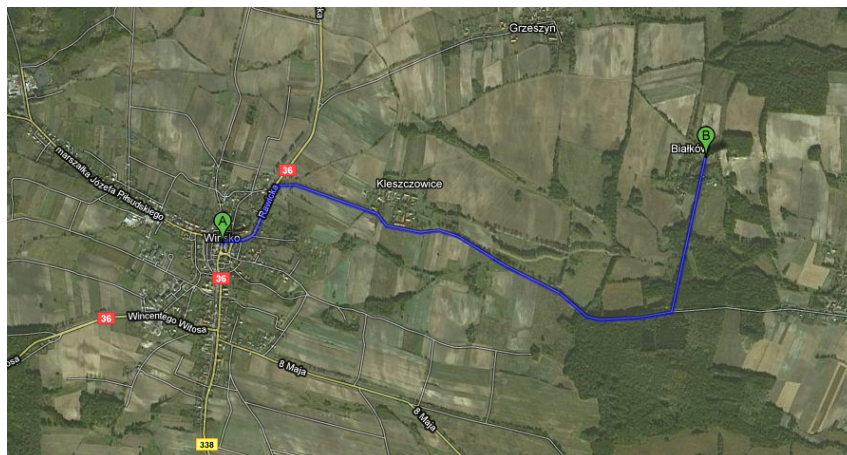
Obserwatorium znajduje się w małej wsi Białków, blisko drogi łączącej Żmigród z Wińskiem. Położenie: $51^{\circ}28'34.6''$ N, $16^{\circ}39'22.2''$ E .

Przy podróży samochodem, należy dojechać do Żmigrodu, który znajduje się na trasie Wrocław-Poznań, następnie w mieście skrócić na drogę 339 w kierunku Wołowa. Po kilkuset metrach pojawia się znak skrętu w prawo do Wińska. Trzeba przejechać około 18 km. Za wsią Stryjno zaczyna się las gdzie trzeba wypatrywać znaku skrętu w prawo: Białków 0,8.



Rysunek 1: Droga samochodem przez Żmigród i za Stryjnym

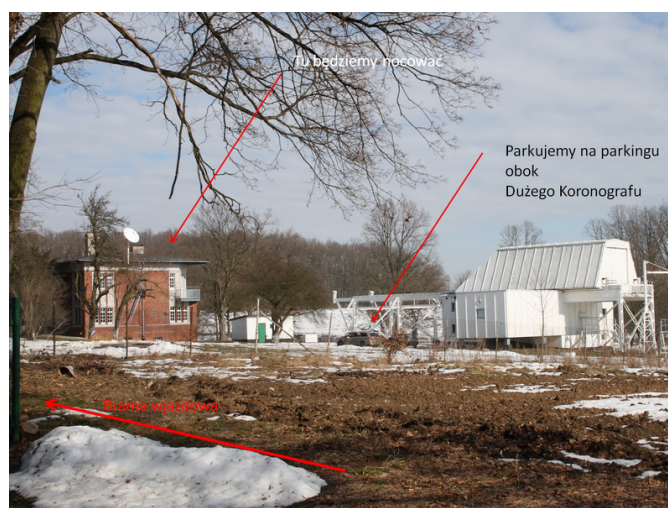
Przy dojeździe środkami komunikacji masowej, można dojechać do Wrocławia i stąd autobusem do Wińska. Z dworca PKS na Suchej odjazdy są o 12:20, 13:55 i 18:40. Podróż trwa niecałe dwie godziny. Niestety stąd do Białkowa trzeba przejść 4 km pieszo.



Rysunek 2: Droga z Wińska do Obserwatorium

2 Warunki lokalowe

Nocleg zapewniamy bezpłatnie w Obserwatorium. Warunki na miejscu są bardzo dobre. Należy z sobą zabrać własną pościel lub śpiwór+prześcieradło. Na miejscu znajduje się dobrze wyposażona kuchnia z lodówką, jednak nie ma żadnego cateringu, więc wszystkie posiłki trzeba przygotować we własnym zakresie. Dobrze zaopatrzone sklepy znajdują się w Wińsku, nieco bliżej jest wiejski sklep w Strynie.



3 Program

Studenci biorący udział w praktykach zostaną podzieleni na dwie grupy i będą realizować dwa bloki programowe.

3.1 Blok astrofizyczny:

będzie prowadzony przed dr Molendę-Żakowicz i dra Kopackiego.

- Planowanie obserwacji.
- Obserwacje CCD gromad otwartych.
- Kalibracja i redukcja danych (fotometria aperturowa i profilowa). Wprowadzenie do IRAF-a i DAOPHOT-a.
- Transformacja jasności do systemu standardowego.
- Sporządzanie i interpretacja wykresów kolor-jasność oraz wykresu dwuskłajnikowego gromad gwiazd.
- Poszukiwanie gwiazd zmiennych:
 1. analiza krzywych blasku,
 2. inne metody poszukiwania gwiazd zmiennych (metoda odejmowania obrazów).
- Wprowadzenie do fotometrii podczerwonej.
- Spektroskopia szczelinowa – redukcja i analiza danych.

3.2 Blok heliofizyczny:

będzie prowadzony przez zespół prof. Rudawego, dra Berlickiego i dra Radziszewskiego.

- zapoznanie z podstawowymi instrumentami obserwacyjnymi - budowa, działanie, zasady obsługi i bezpieczeństwo obserwatorów
- proste patrolowe obserwacje heliofizyczne przy użyciu teleskopu horyzontalnego, filtrogramy protuberancji i rozbłysków
- obserwacje filtrogramowe protuberancji Dużym Koronografem

- obserwacje zjawisk aktywnych (erupcje protuberancji, rozbłyski) spektrografem obrazującym MSDP
- udział w programach obserwacyjnych: „3D struktura protuberancji” oraz „Obserwacje zmian jasności węzłów rozbłyskowych z dużą czasową zdolnością rozdzielczą”
- metody opracowania obserwacji MSDP - redukcja samodzielnie wykonanych obserwacji

Na studentów oczekujemy pierwszego dnia w Obserwatorium.

W razie problemów proszę dzwonić do Obserwatorium, 071 389-80-24, ewentualnie do godz. 15:00 do sekretariatu IA, 071 372-93-73