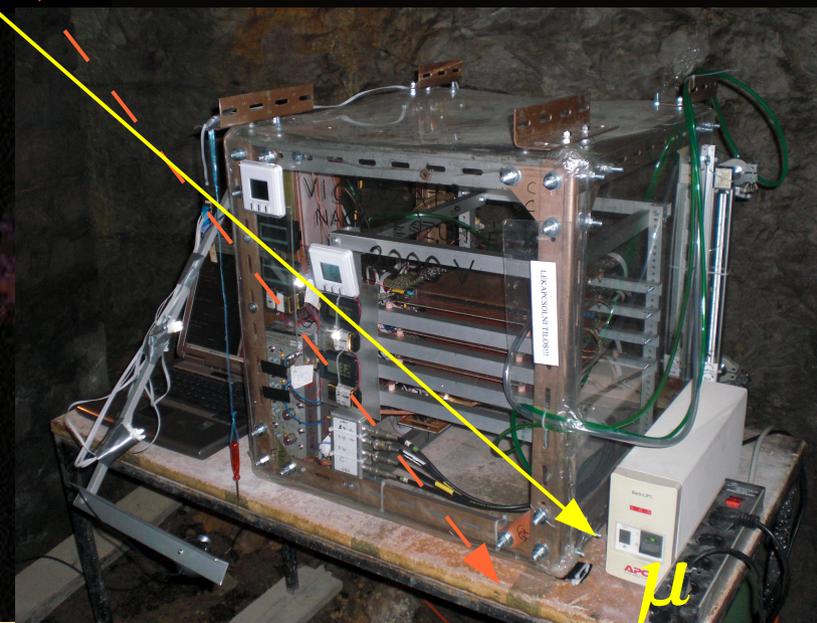


# KINCSKERESÉS KOZMIKUS RÉSZECSKÉKKEL

AtomCsill, ELTE TTK Budapest, 2011.10.13

Barnaföldi Gergely Gábor, MTA KFKI RMKI



# Tartalom

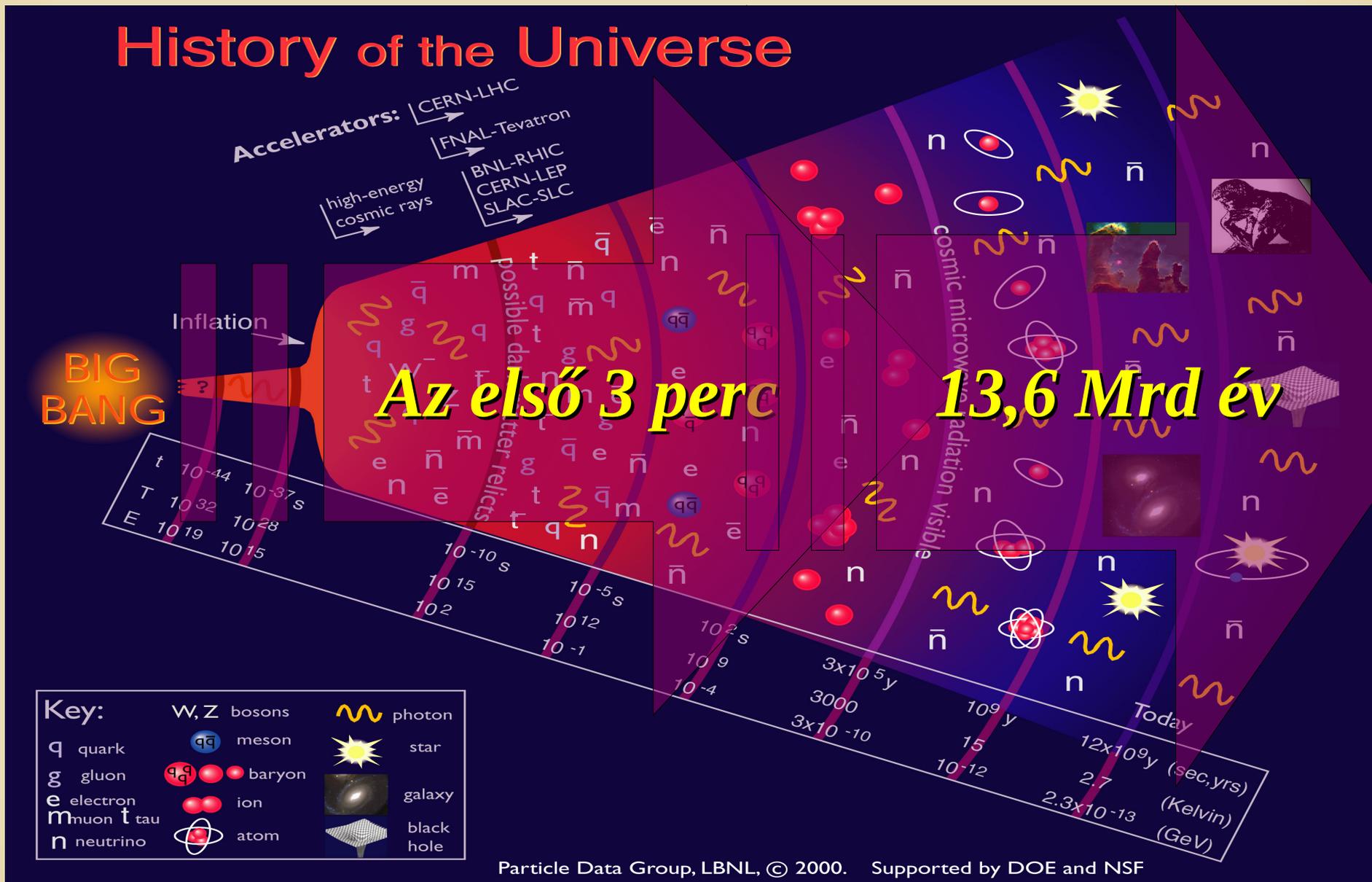
- Motiváció: kozmikus sugárzás és felfedezése
- Gáztöltésű detektorok (REGARD)
- A müontomográf és alkalmazása
- Budapest kincsei: egy virtuális barlangtúra
- Kincs, ami nincs: első eredmények...

# I. MOTIVÁCIÓ

## A kozmikus sugárzás és felfedezése

# Az Univerzum fejlődése...

## History of the Universe



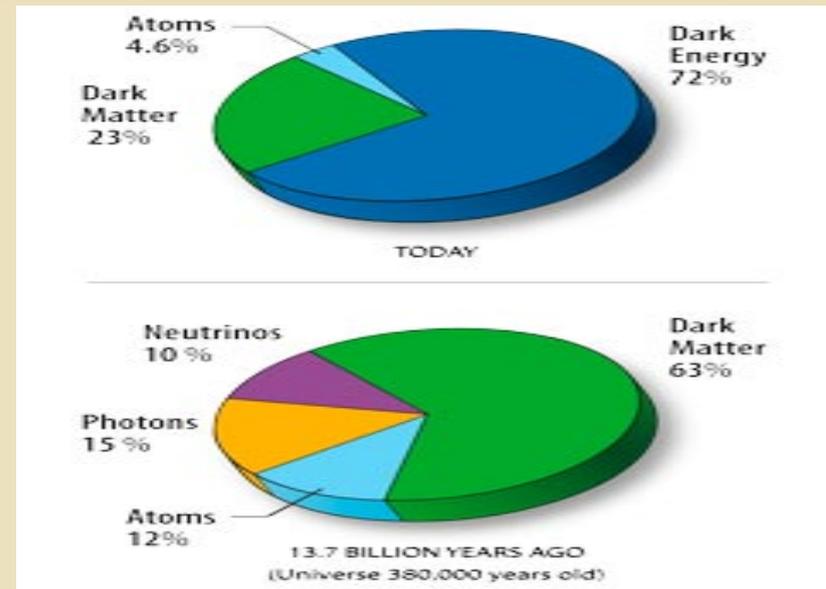
Particle Data Group, LBNL, © 2000. Supported by DOE and NSF

# Mennyit is ismerünk az Univerzumból?

- A barionok + leptonok

Ma ez közel  $\sim 4 - 5 \%$

Ősrobbanáskor  $\sim 22\%$

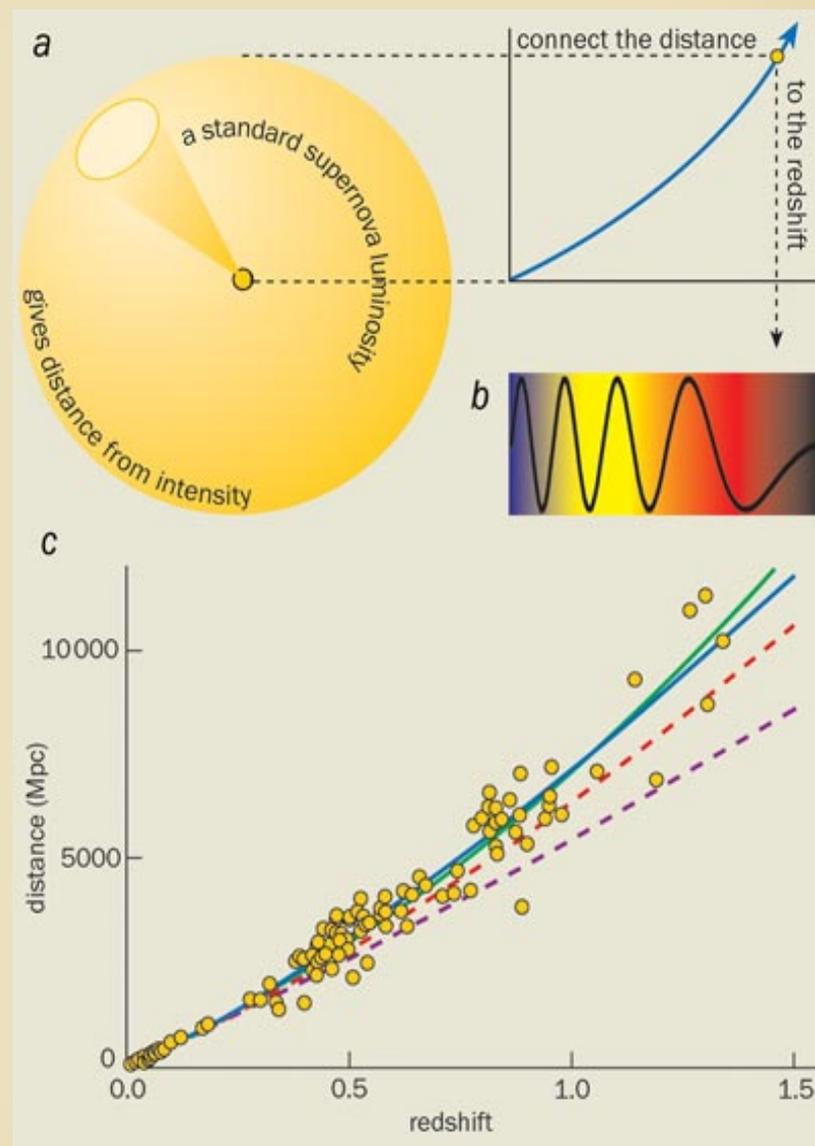


- Tudományterületek szempontjából:

Nukleáris asztrofizika =  
magfizika  
+ kozmológia  
+ asztrofizika  
+ csillagászat  
+ O(etc.)

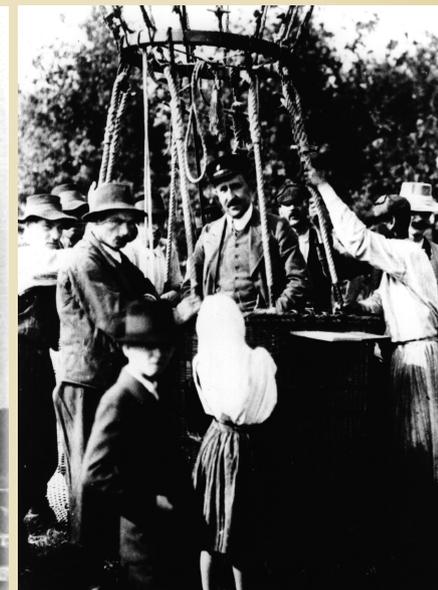
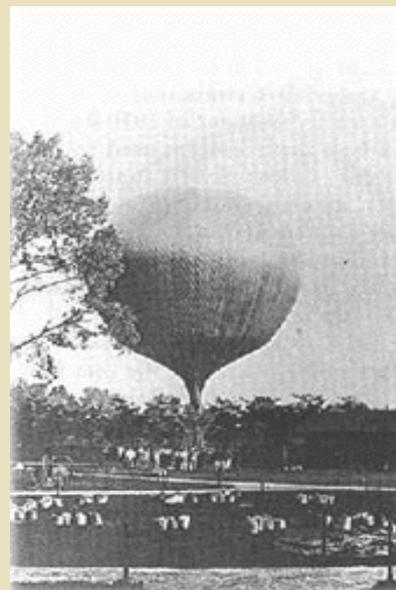
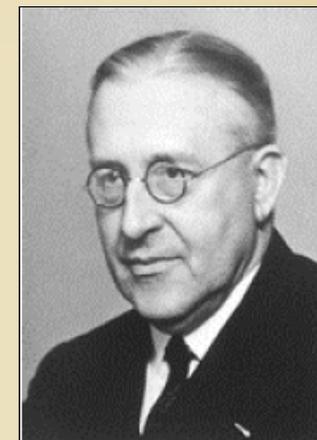
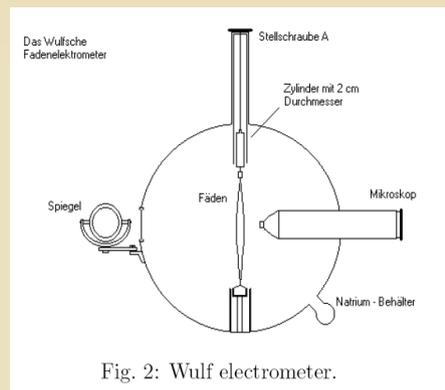
# Honnan tudjuk mindezt?

- Sztandard gyertyák:
  - Világegyetemben messzire világító, nagy fényességű szupernóva robbanások
  - Vöröseltolódásuk mérhető
- Táguló világegyetem
  - Hubble törvény:  $v = H \cdot r$
  - Az Univerzum gyorsulva tágul: oka egy negatív „nyomás paraméter” ez a sötét energia
  - **Ennek megértéséhez a nagyenergiás kozmikus folyamatokat kell vizsgálni.**



# A kozmikus sugárzás története

- Elektroszkóp elveszti a töltést
  - Wulf szerzetes (1909): kísérletek az iskolában és környék homokkőbányáiban.
  - Eredetileg a kőzetre gyanakodtak, de a bányában lassabban.
  - Párizsi egyetem + Eiffel torony: magasabban erősebb a sugárzás
  - Viktor Hess (1912) hőlégballonos mérés 6 km-ig. (Nobel: 1936)



# A kozmikus sugárzás története

- Elektroszkóp elveszti a töltést

- Wulf szerzetes (1909): kísérletek az iskolában és környék homokkőbányáiban.
- Eredetileg a kőzetre gyanakodtak, de a bányában lassabban.
- Párizsi egyetem + Eiffel torony: magasabban erősebb a sugárzás
- Viktor Hess (1912) hőlégballonos mérés 6 km-ig. (Nobel: 1936)
- Carl Anderson: pozitron (1932)
- Powell: a müonok nehéz elektronok (1947)
- Pierre Auger, Jánossy Lajos

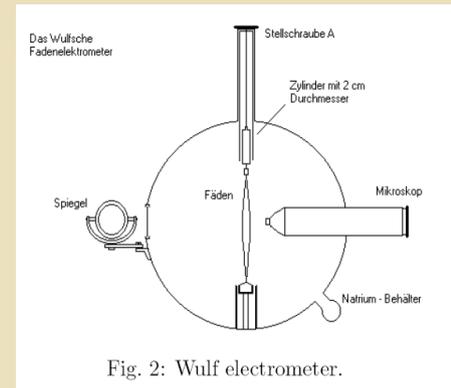
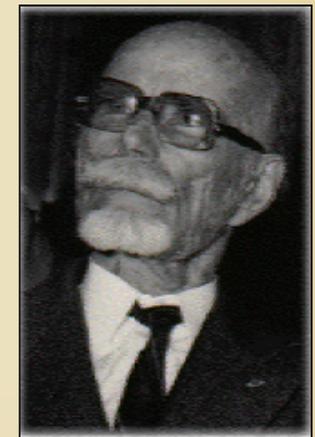
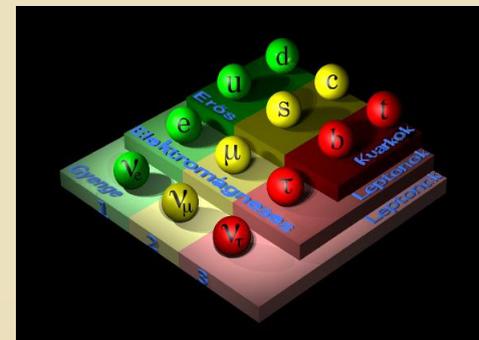
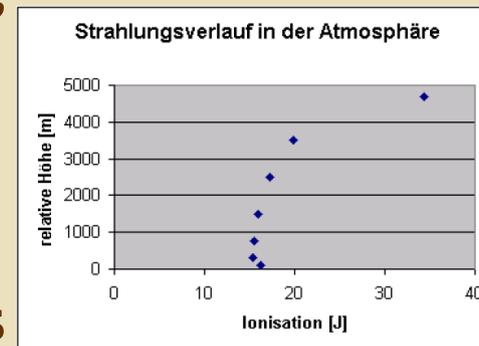
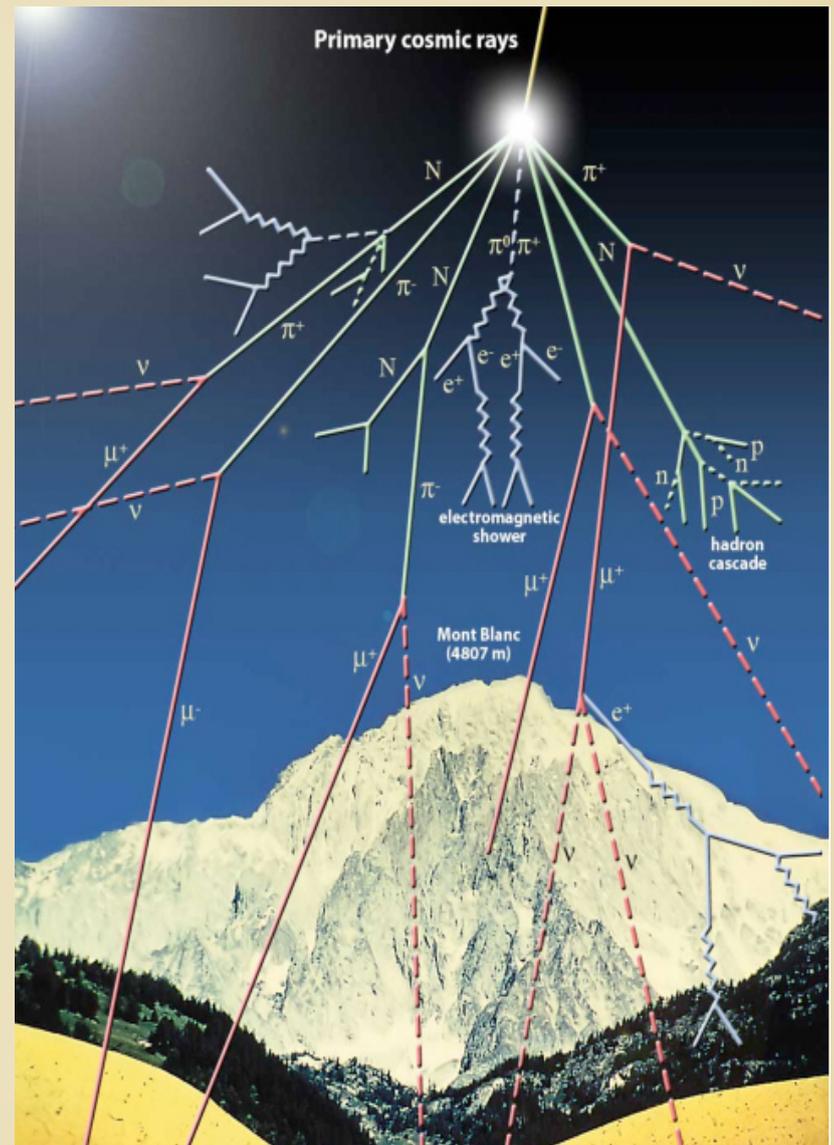


Fig. 2: Wulf electrometer.



# A kozmikus sugárzás eredete

- Primer kozmikus sugárzás:
  - A világúrból érkező nagyenergiás részecskék
  - Elsősorban p (89%),  $\text{He}^{2+}$  (10%),  $e^-$ , egyéb magok (1%)
  - Akár  $10^{20}$  eV energiával is.
- Szekunder részecskék
  - Pionokat, kaonokat keltenek
  - Elektronokká, müionokká bomlanak
  - Müion: egyszeres negatív töltés, 200 szoros elektron tömeg:  $\mu^-$



# A kozmikus sugárzás tulajdonságai

- Energiaeloszlás:

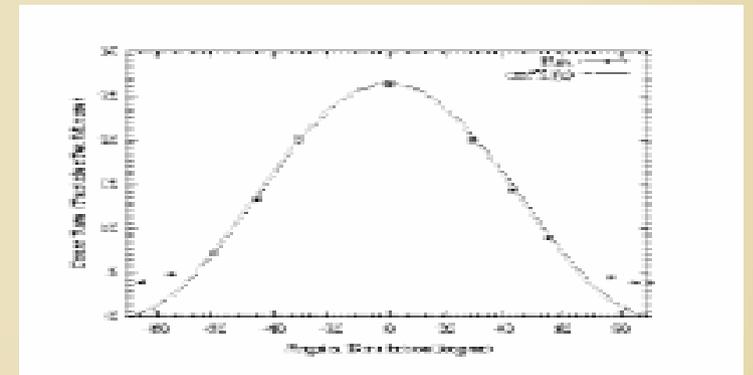
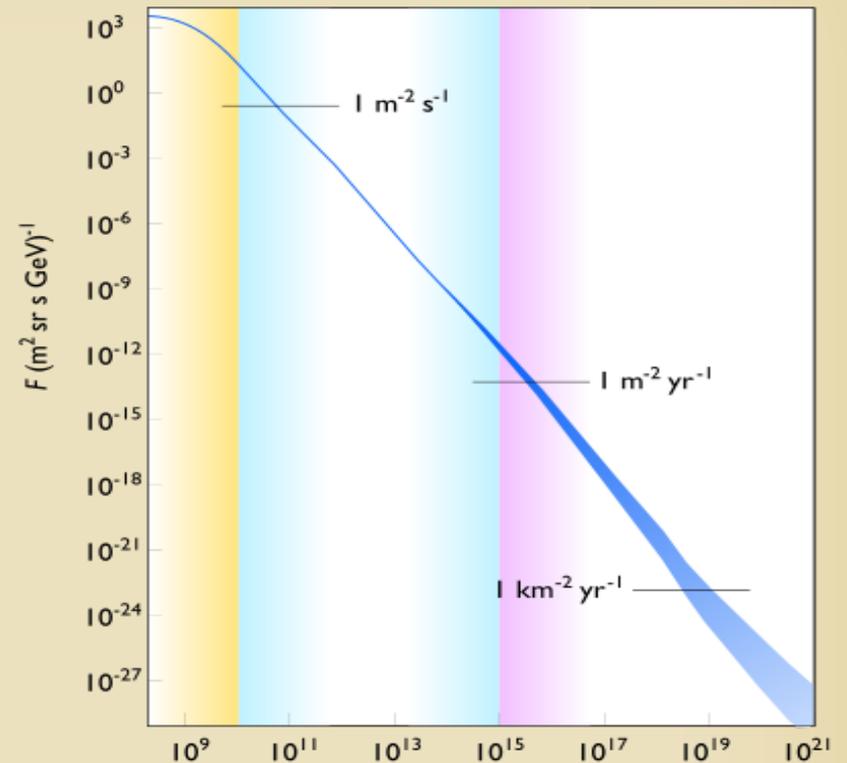
$$N(>E) = k \cdot (E+1)^{-a}$$

- E a részecske energiája [GeV];
- N(>E): az E-nél nagyobb energiájú részecskék száma;
- $k \cong 5000$  részecske/m<sup>2</sup>;
- $a \cong 1.6$

- Szögeloszlás:

$$\Phi(\theta) \sim \cos^m(\theta)$$

- A  $\theta$  a függőlegestől mért úgynevezett zenitszög
- $m=2$ , de van földrajzi szélesség és magasság függése is.



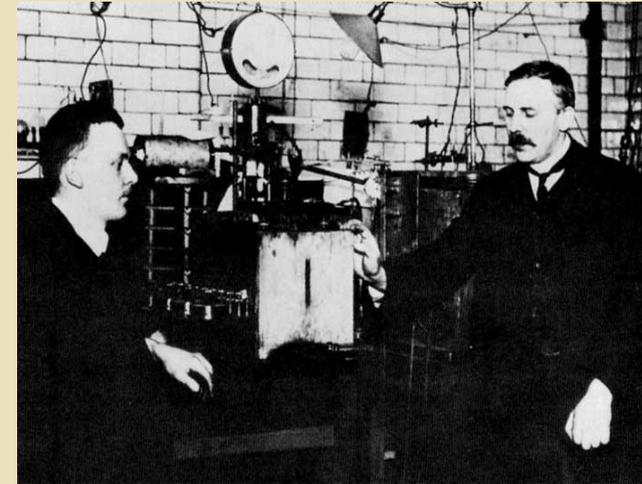
## II. Gáztöltésű detektorok

RMKI-ELTE Gázdetektor  
Fejlesztőlabor

csoport és tevékenysége

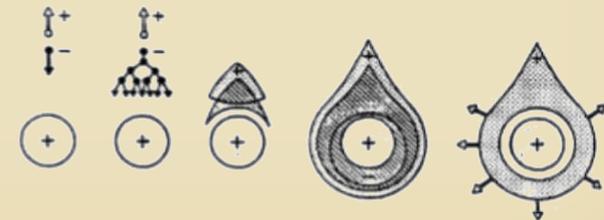
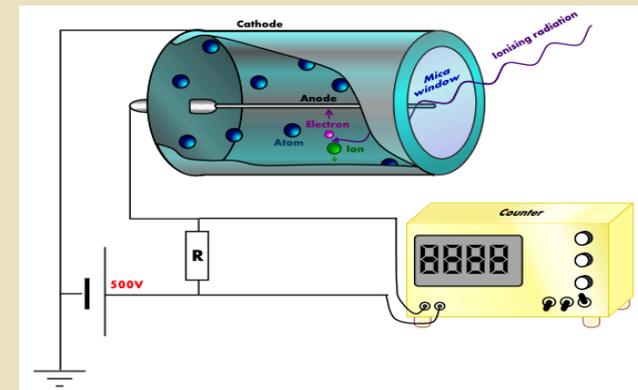
# Gáztöltésű detektorok – GM cső

- Geiger-Müller számláló
  - H. Geiger, E. Rutherford W. Müller
  - 1908 H. Geiger-cső
  - 1928 W. Müller tökéletesíti



- Működés

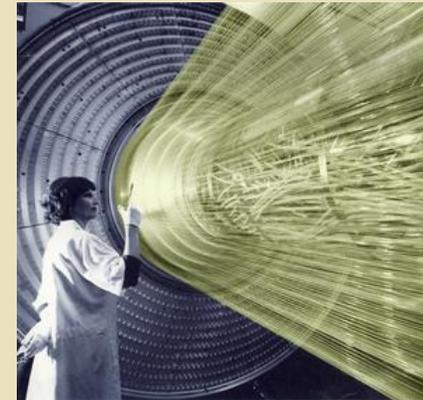
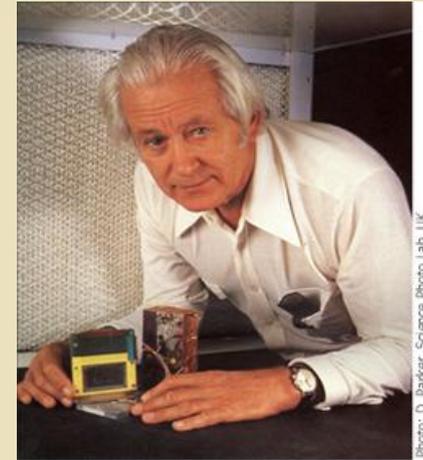
- Nagy elektromos térbe érkező töltött részecske, ütközve a gáztér részecskéivel elektronlavinát kelt.
- Az elektronlavina már mérhető pl.  $10^6$  elektron



# Gáztöltésű detektorok – MWPC

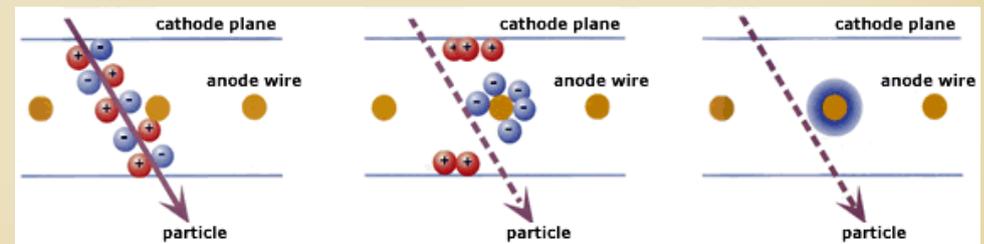
- Sokszálas kamra (MWPC)

- Georges Charpak (1924 -)
- 1968 sokszálas kamra
- Töltött részecskéket mér
- 1992 Nobel díj



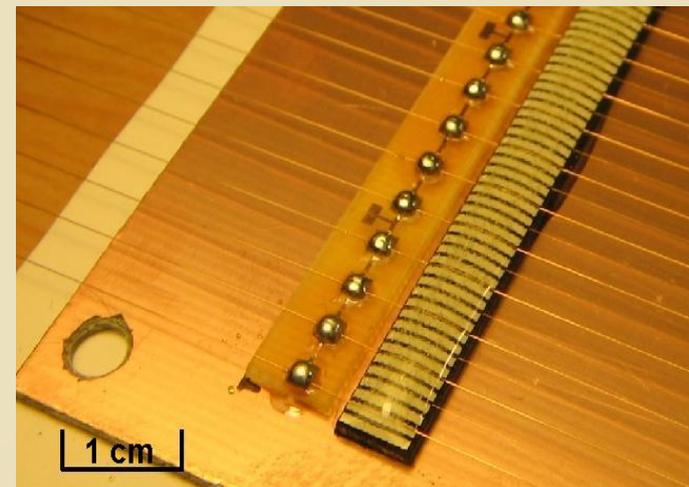
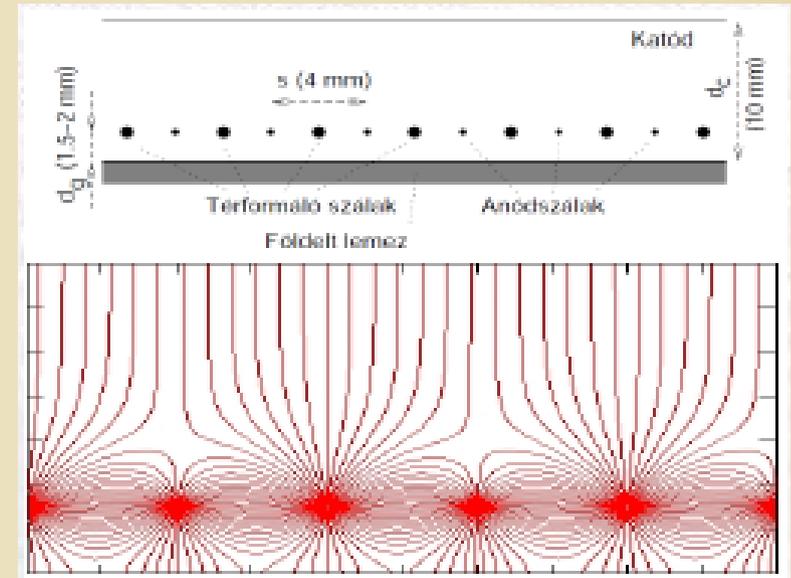
- Működés

- Azonos a GM csőével, csak sokkal több anódszál van benne.
- Nagyobb térfogat.



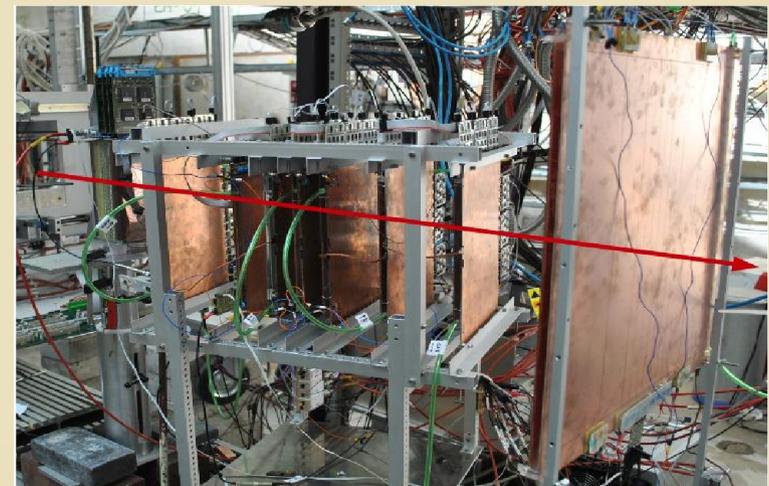
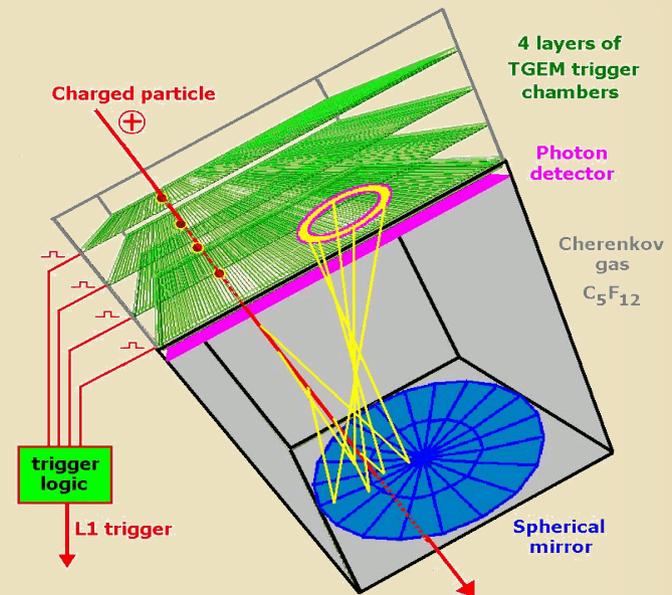
# A REGARD csoport és tevékenysége

- Detektorfejlesztés
  - Mikro-mintázatú detektorok
  - Gáz-elektronsokszorozó, GEM
  - Sokszálas kamrák (MWPC)
- Saját fejlesztés: CCC
  - Közel-katódos kamra (CCC)
    - Nem érzékeny
    - Extrém körülményekre is
    - Olcsón előállítható



# A REGARD csoport és tevékenysége

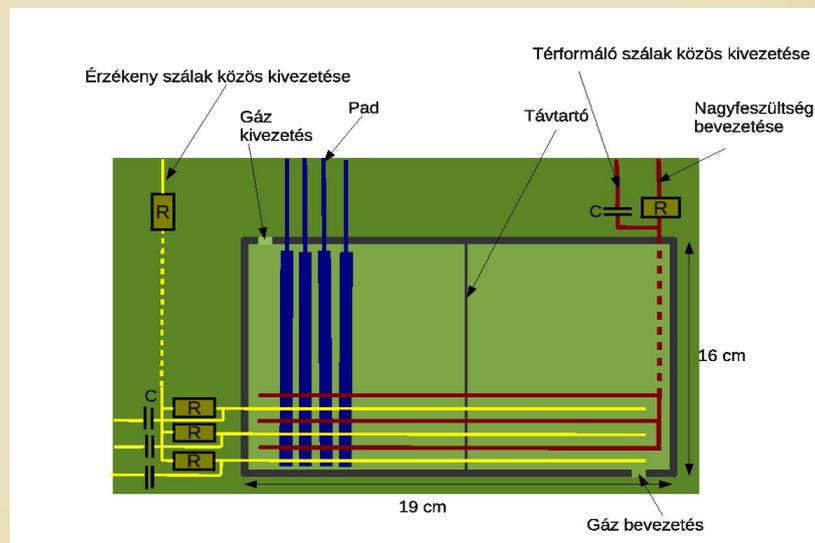
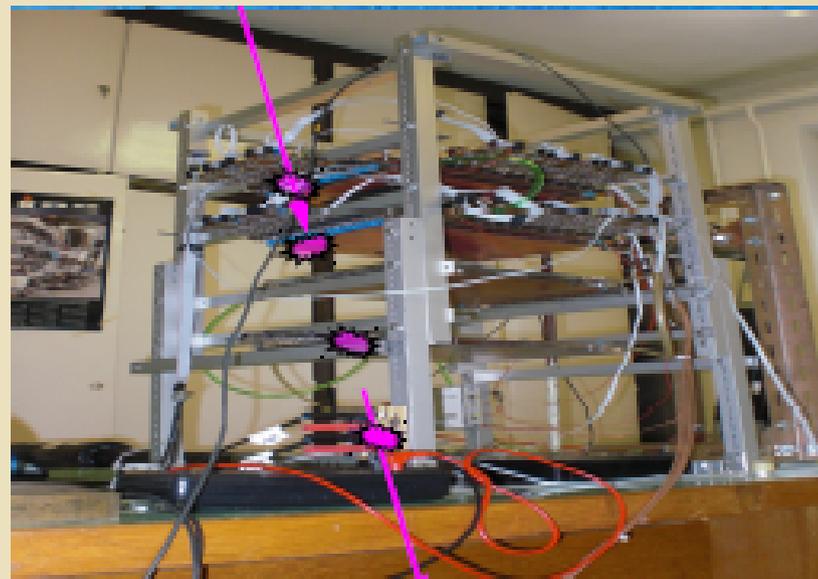
- CERN-es fejlesztések
  - Trigger detektor fejlesztése az LHC ALICE kísérlet VHMPID moduljához (HPTD).
  - TPC az NA61/SHINE CERN kísérlethez
- Alkalmazott kutatások
  - Radondetektor
  - PET detektor
  - Müontomográf



# III. A müontomográf és alkalmazása

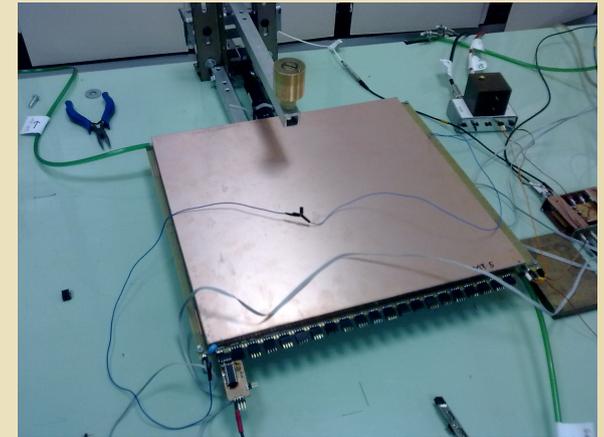
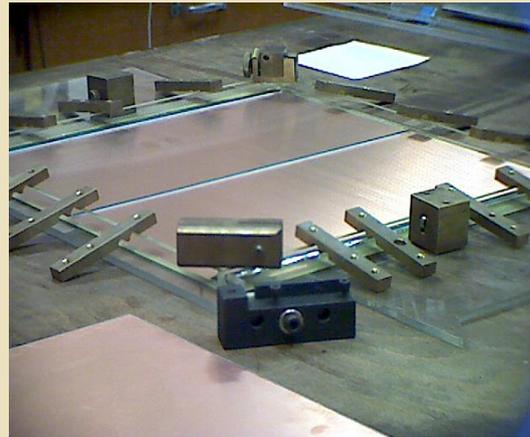
# A müontomográf szerkezete

- Müontomográfia:
  - Nagyenergiás müonok szögeloszlásának mérése
  - 1 vagy 2 dimenziós eloszlások vizsgálata koincidenzában.
  - Ehhez sokszálas kamrák kellene, de azok macerásak.
- A 2-dimenziós CCC kamra
  - Direkt 2D mérés
  - ArCO<sub>2</sub>-vel töltött aszimmetrikus kadódos kamrák
  - Nem (nagyon) érzékeny deformációkra, hőmérsékletre

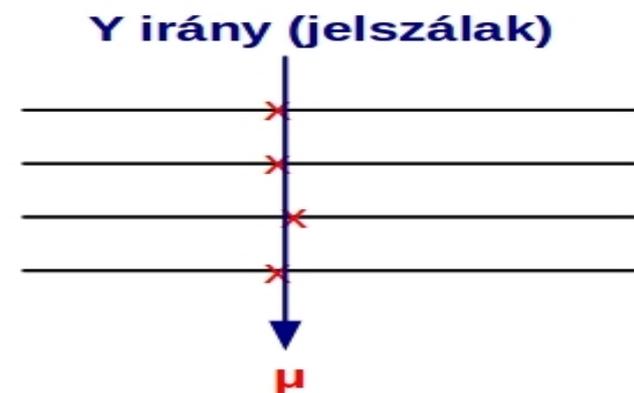
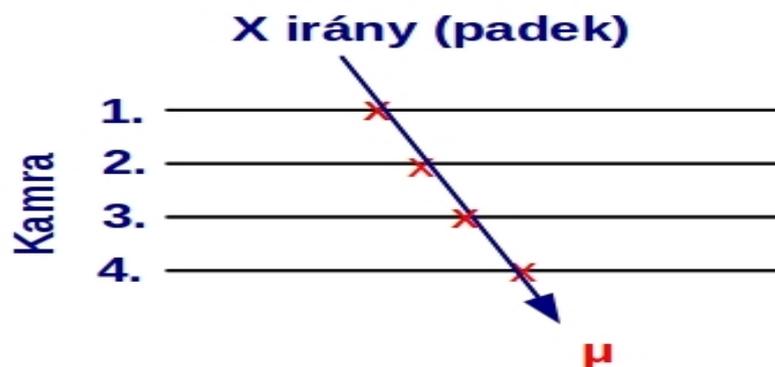


# A REGARD müontomográf építése

- CCC kamra készítése

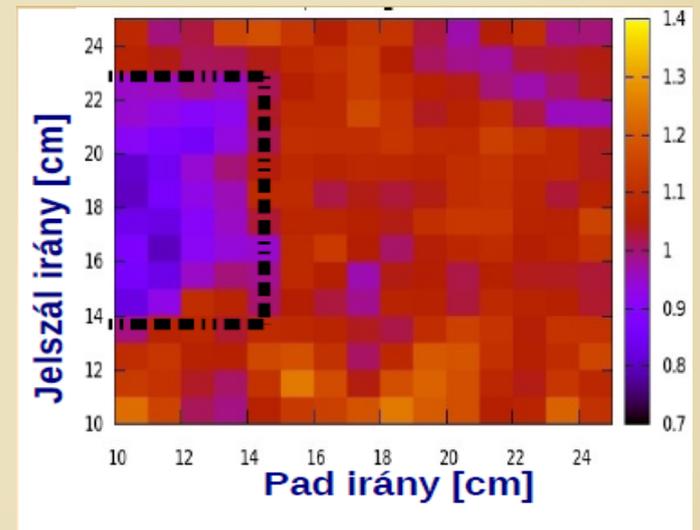
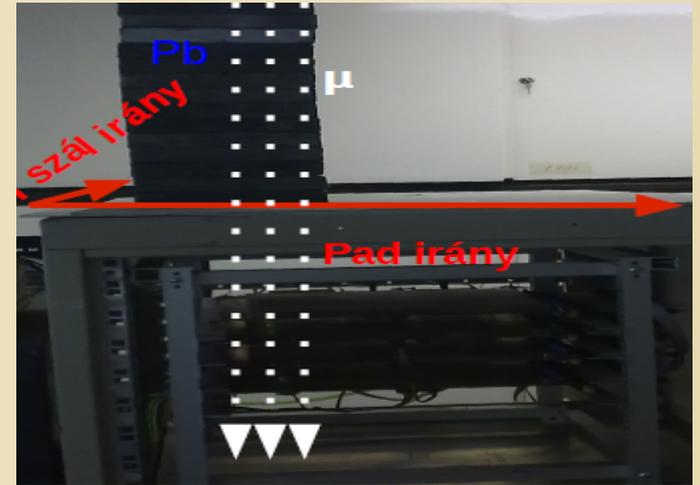


- Müontomográf feműködése

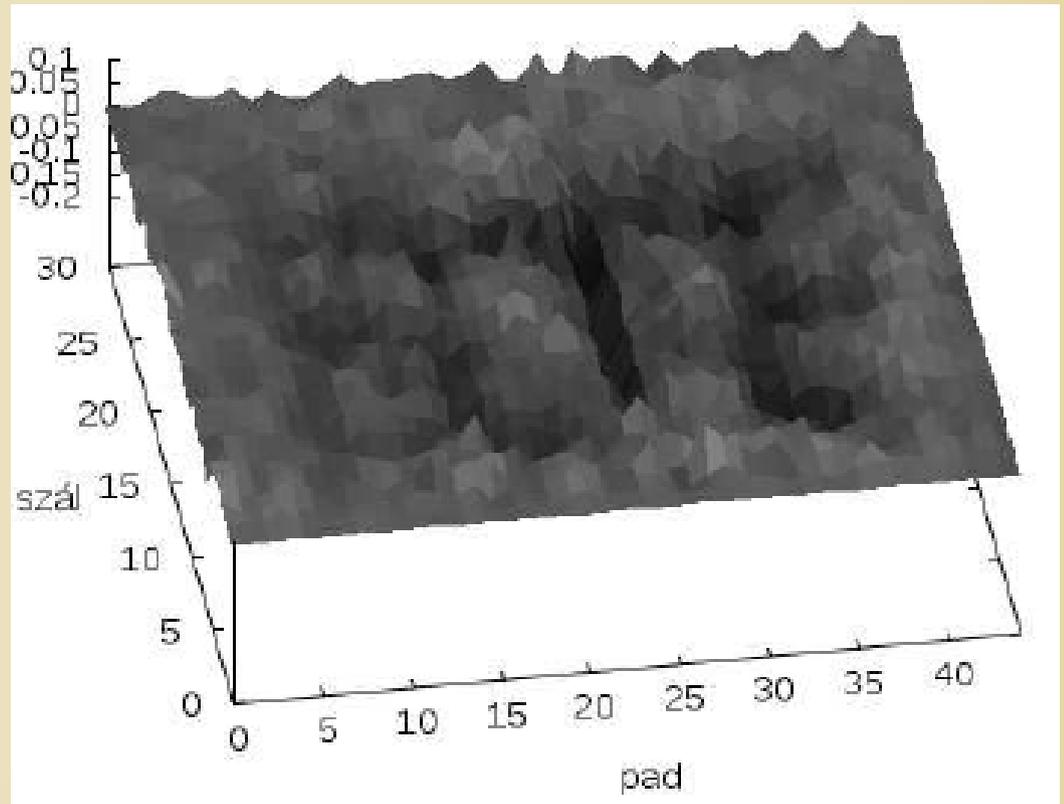


# Egy ólomtömb „műonképe”

- Müontomográfia:
  - A müonok elnyelődnen a nagyon sűrű anyagokban (pl. ólomban)
  - Lehet-e látni az ólomtömb „műon-árnyékát”?
- IGEN: müontomográfal
  - **Lila** (kevés müon jön)
  - **Piros** (sok müon jön)



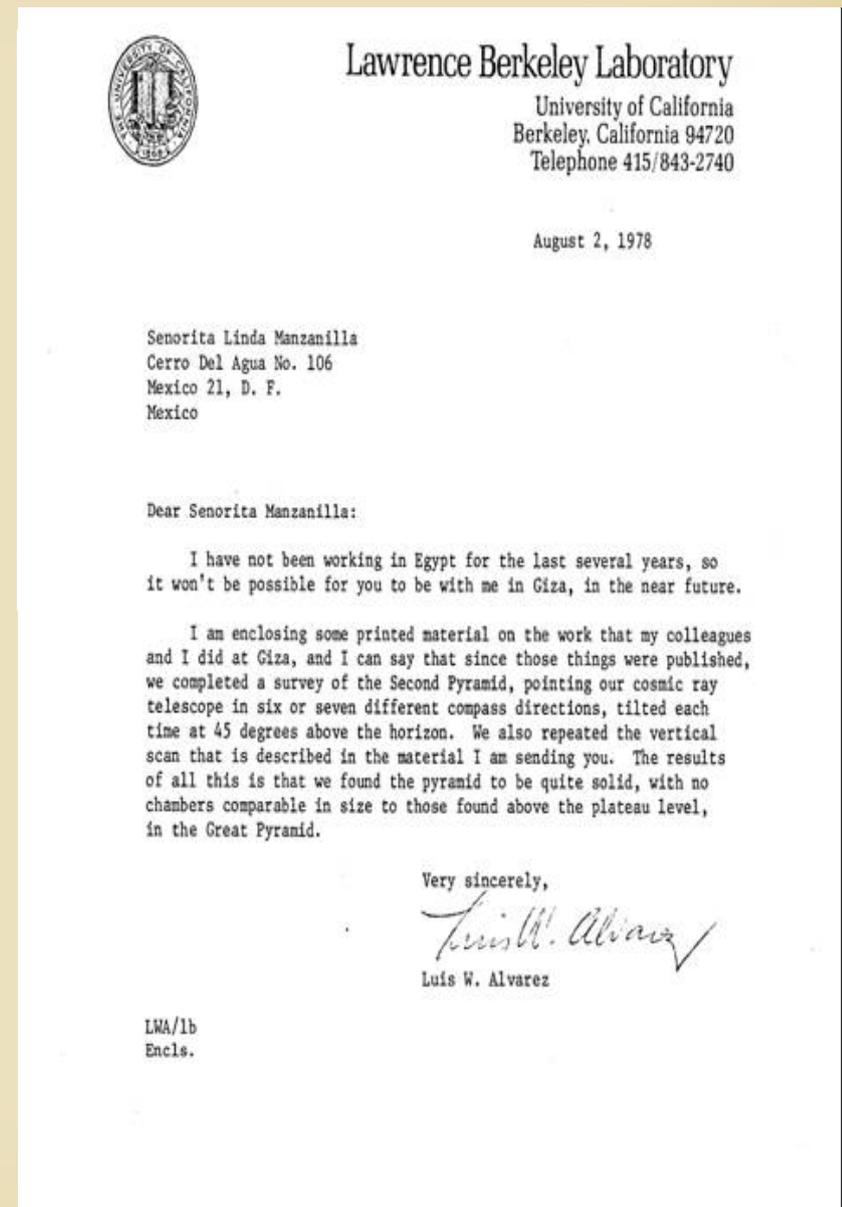
# Az ELTE kép $^{90}\text{Sr}$ forrással



# Kincskeresés müontomográffal...

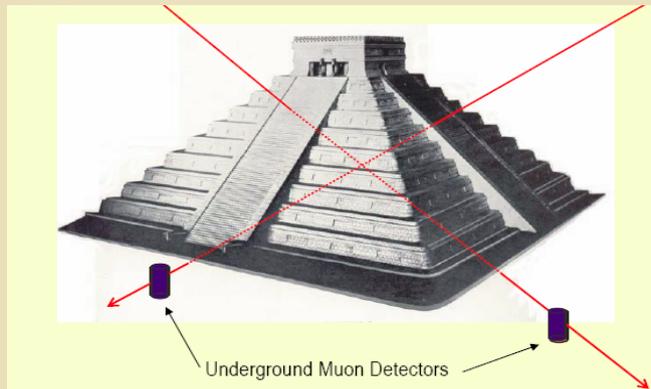
# Kincskeresés müontomográffal

- Elv: kozmikus „röntgenkép”
  - Első alkalmazás L.W. Alvarez: rejtett kamrák keresése a Kefren piramisban. (1957)
  - Fizikai eredmény:  
Nincsenek titkos kamrák a Kefren piramisban
- Igazi eredmény:  
Nem kell szétfúrni a piramist!

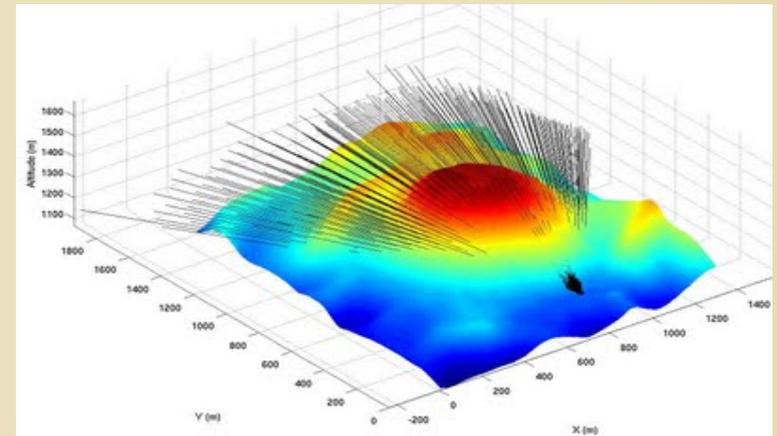
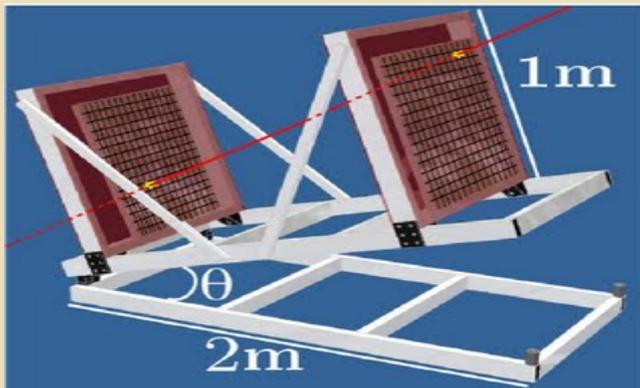


# Müontomográf alkalmazások

- Nap Piramisa (Mexikó)



- Vulkánvizsgálat (Japán,)

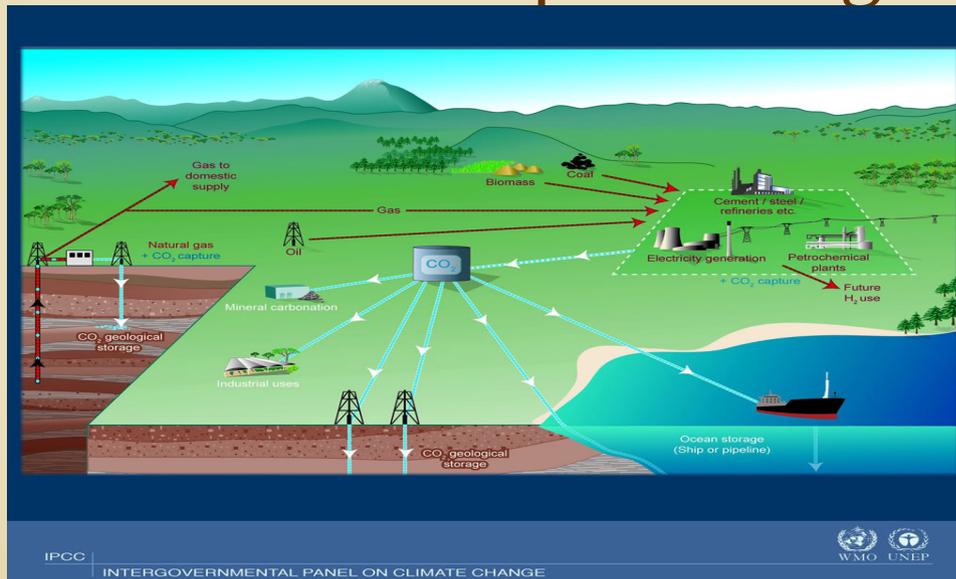


# Müontomográf alkalmazások

- Nemzetvédelmi alkalmazás



- Széndioxid Csapda térfogat mérése



# IV. Magyarország természeti kincsei

—

## Virtuális barlangtúra a budapesti Molnár János Barlangban

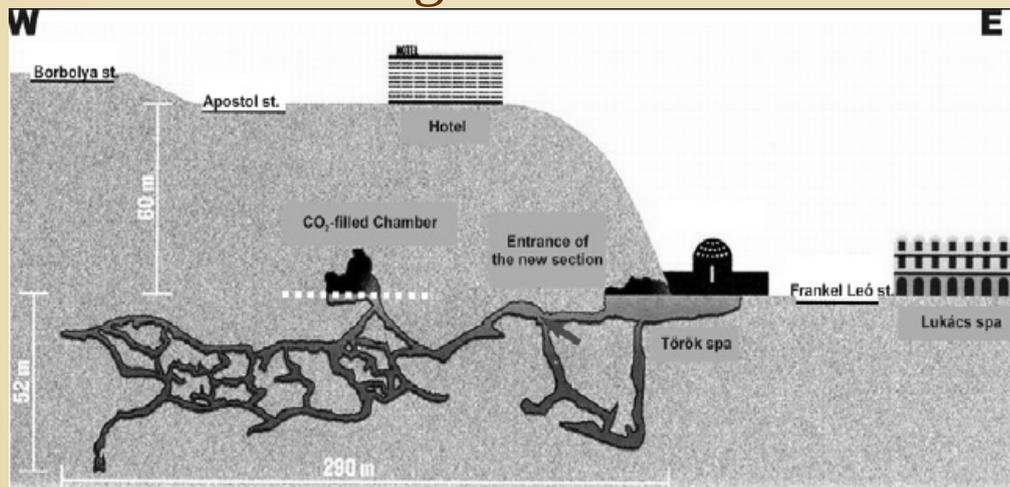
# Budapest kincse: Molnár János barlang



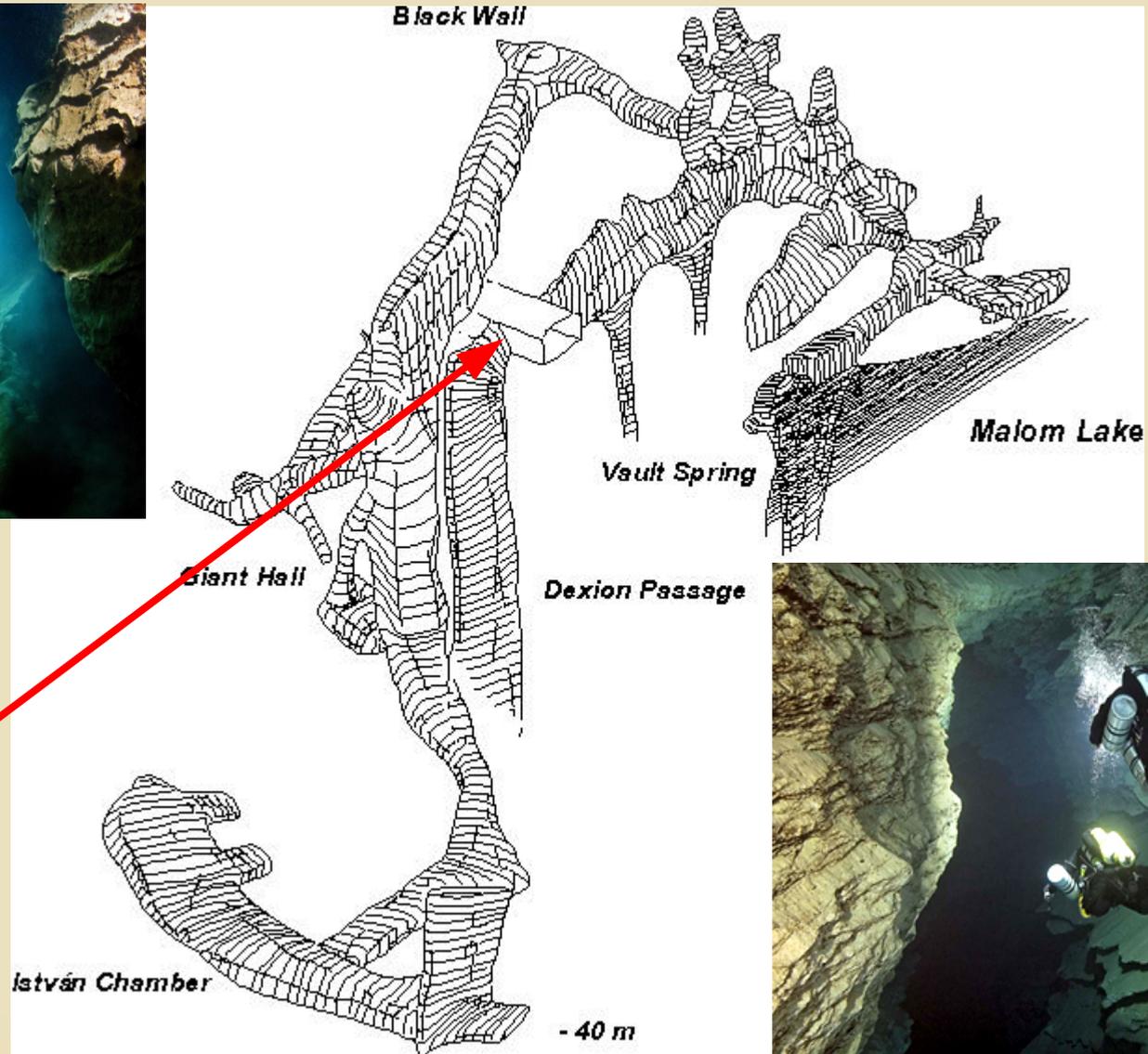
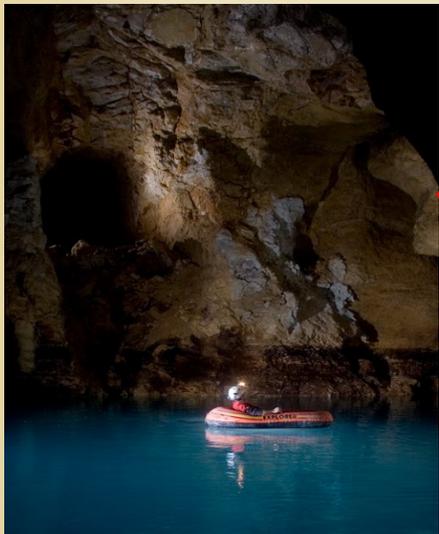
Barnaföldi GG: Kincskeresés kozmikus műonokkal - ELTE AtomCsill 2011.10.13

# Budapest kincse: Molnár János barlang

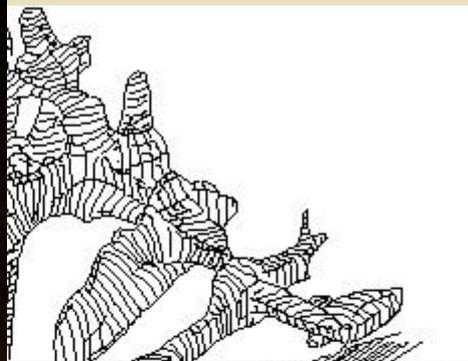
- Termál barlang a városban
  - Új barlang: 10-100 ezer éves
  - 99%-a víz alatt van
  - több forrás is táplálja.
  - 1860: Molnár János patikus
  - 1977: Kessler Hubert, 180m
  - Jelenleg: 6000-7000m



# Budapest kincse: Molnár János barlang



# Budapest kincse: Molnár János barlang



**Virtuális túra**

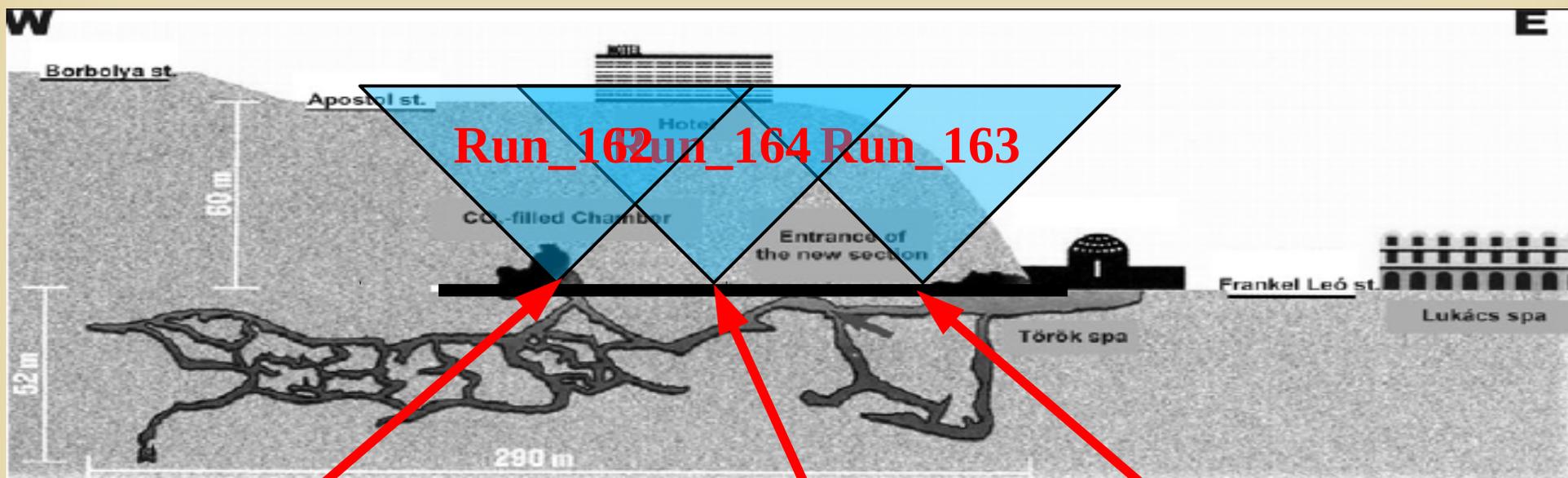
Barnaföldi GG: Kincskeresés kozmikus müonokkal - ELTE AtomCsill 2011.10.13

V. Kincskeresés, azaz  
rejtett járatok keresése  
hazai barlangokban

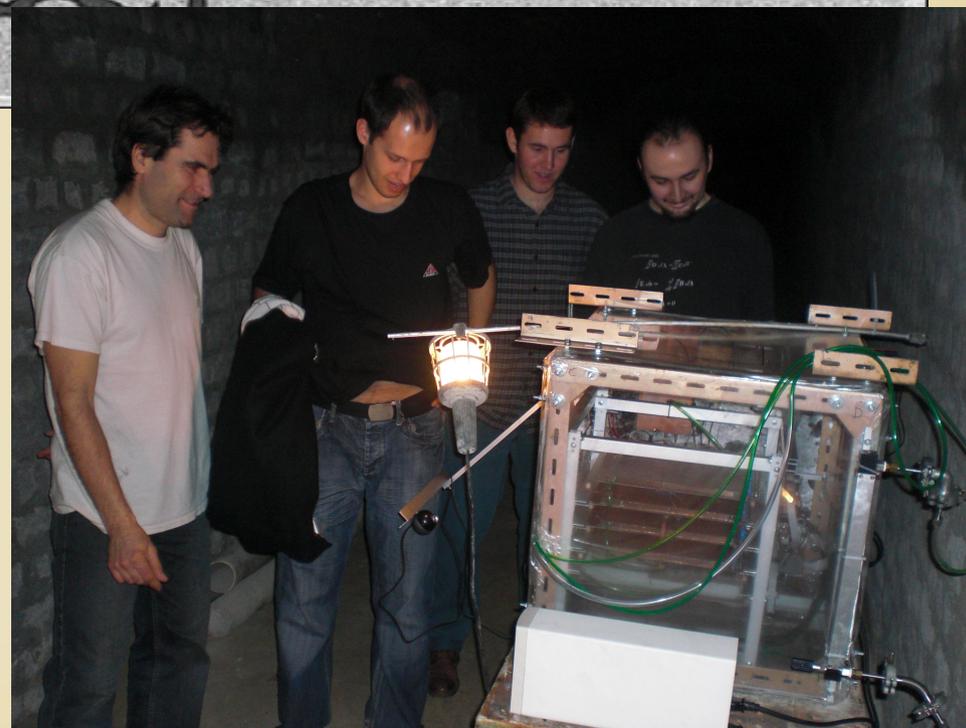
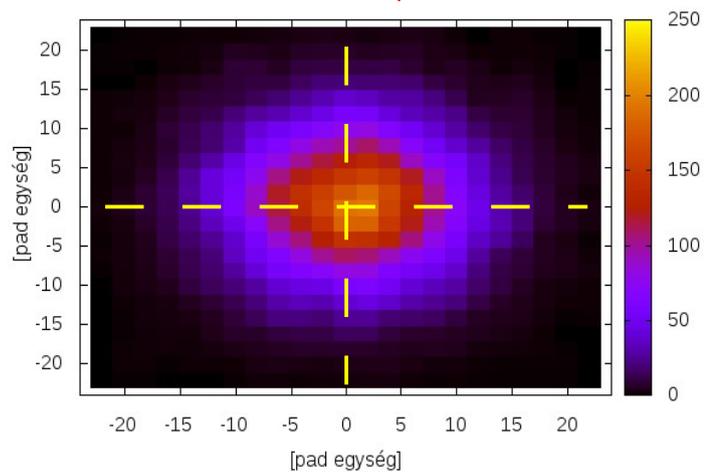
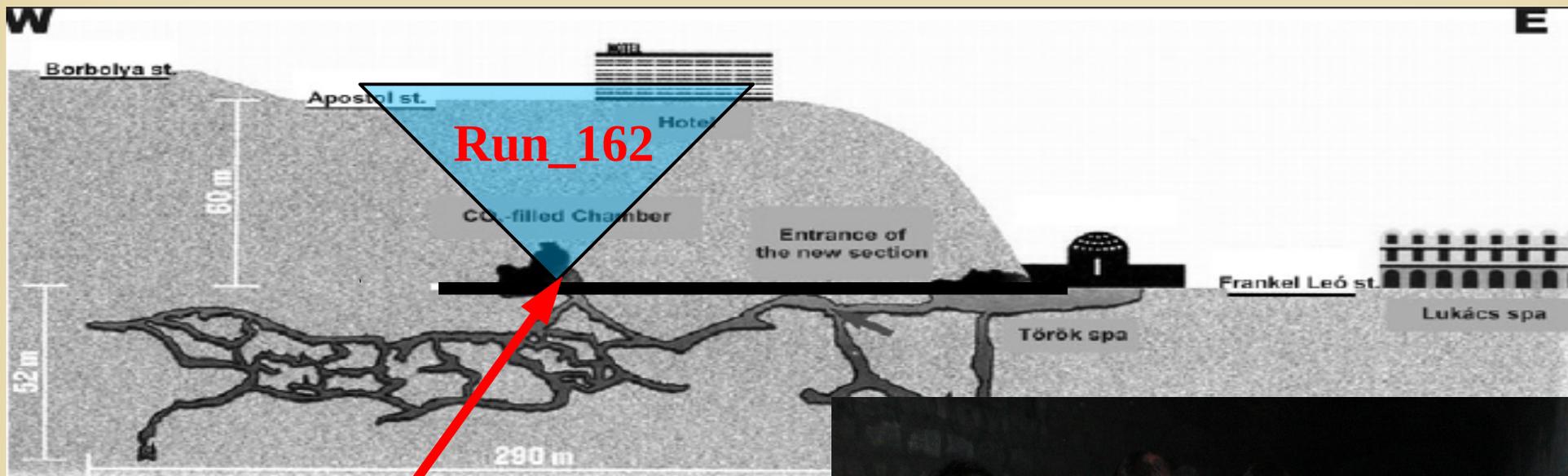
# Müontomográf telepítése 2011. január 12.



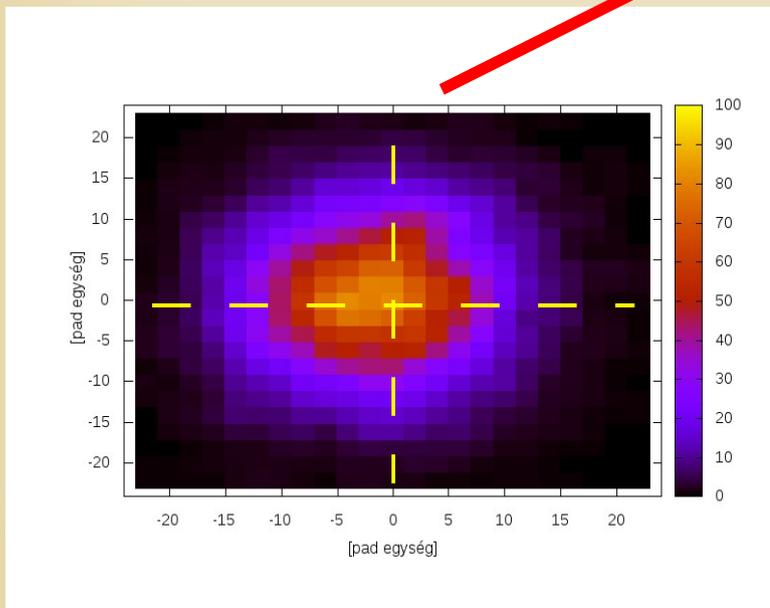
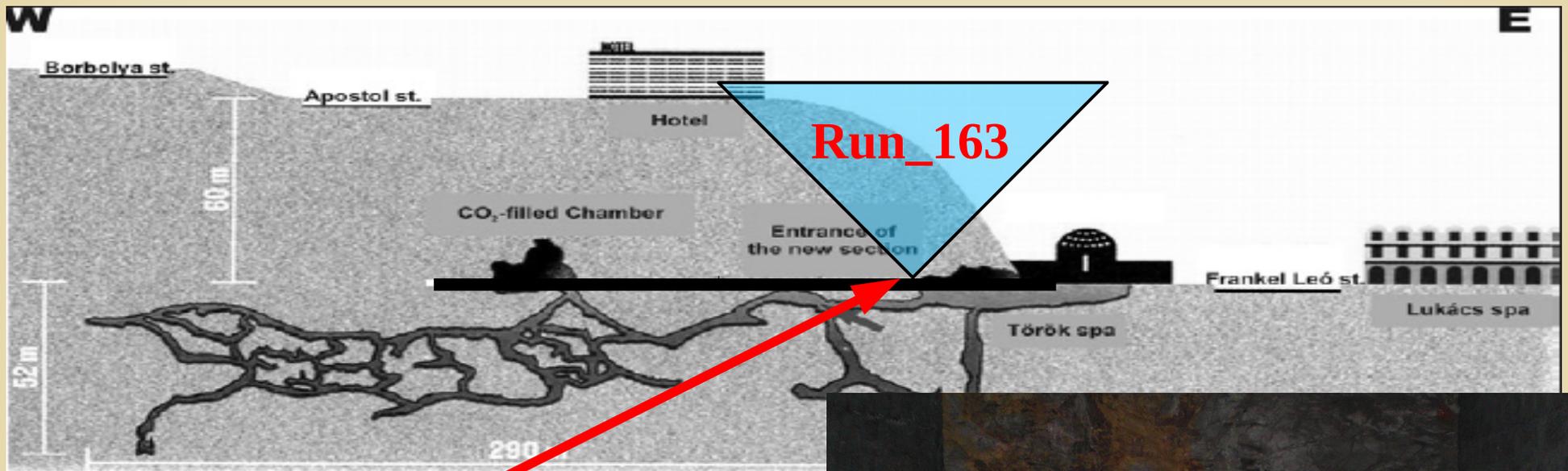
# Mérések a Molnár János barlangban



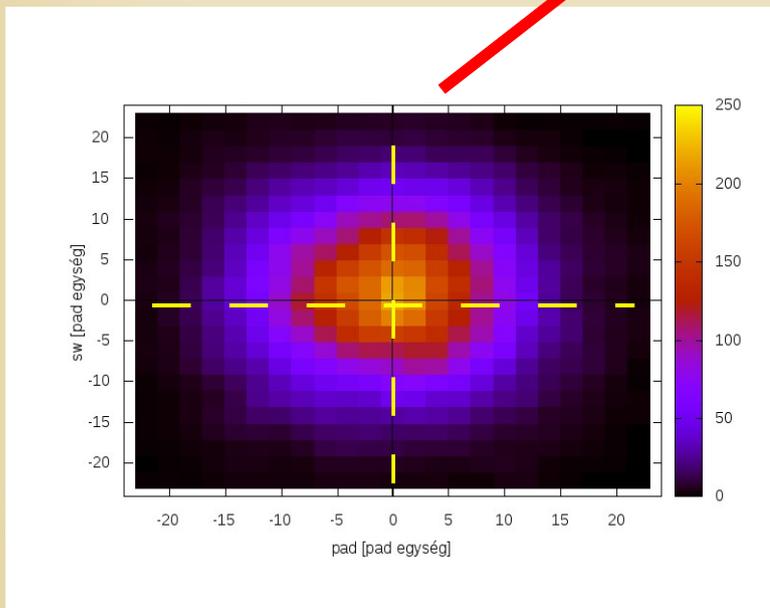
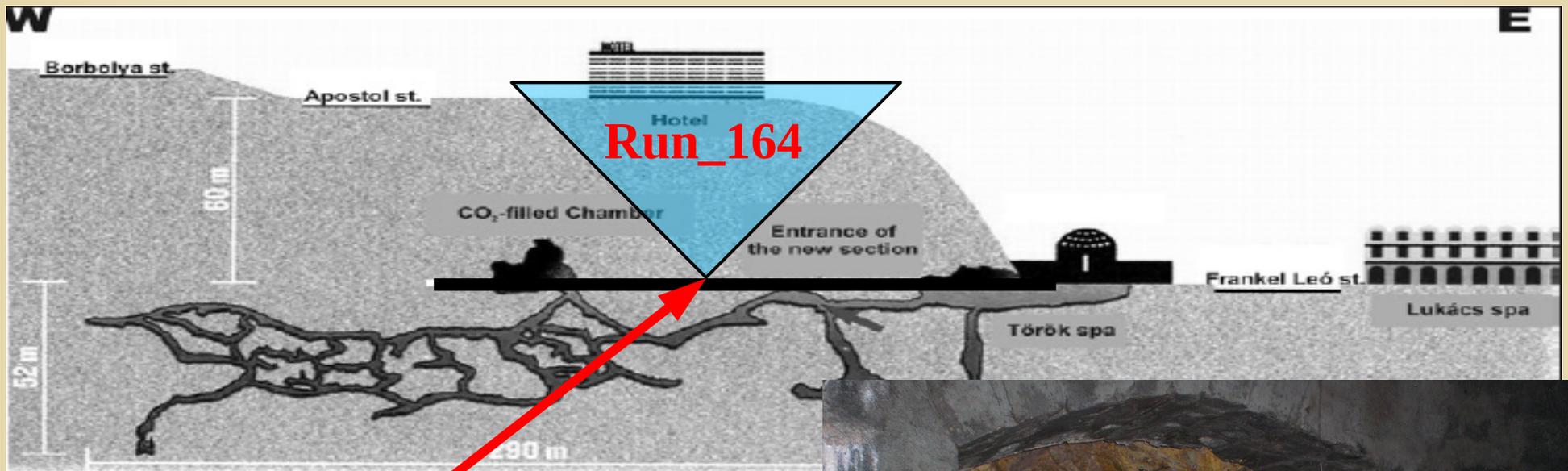
# Run\_162: 1 hónap, 80k esemény



# Run\_163: 3 hét, kb. 800k esemény

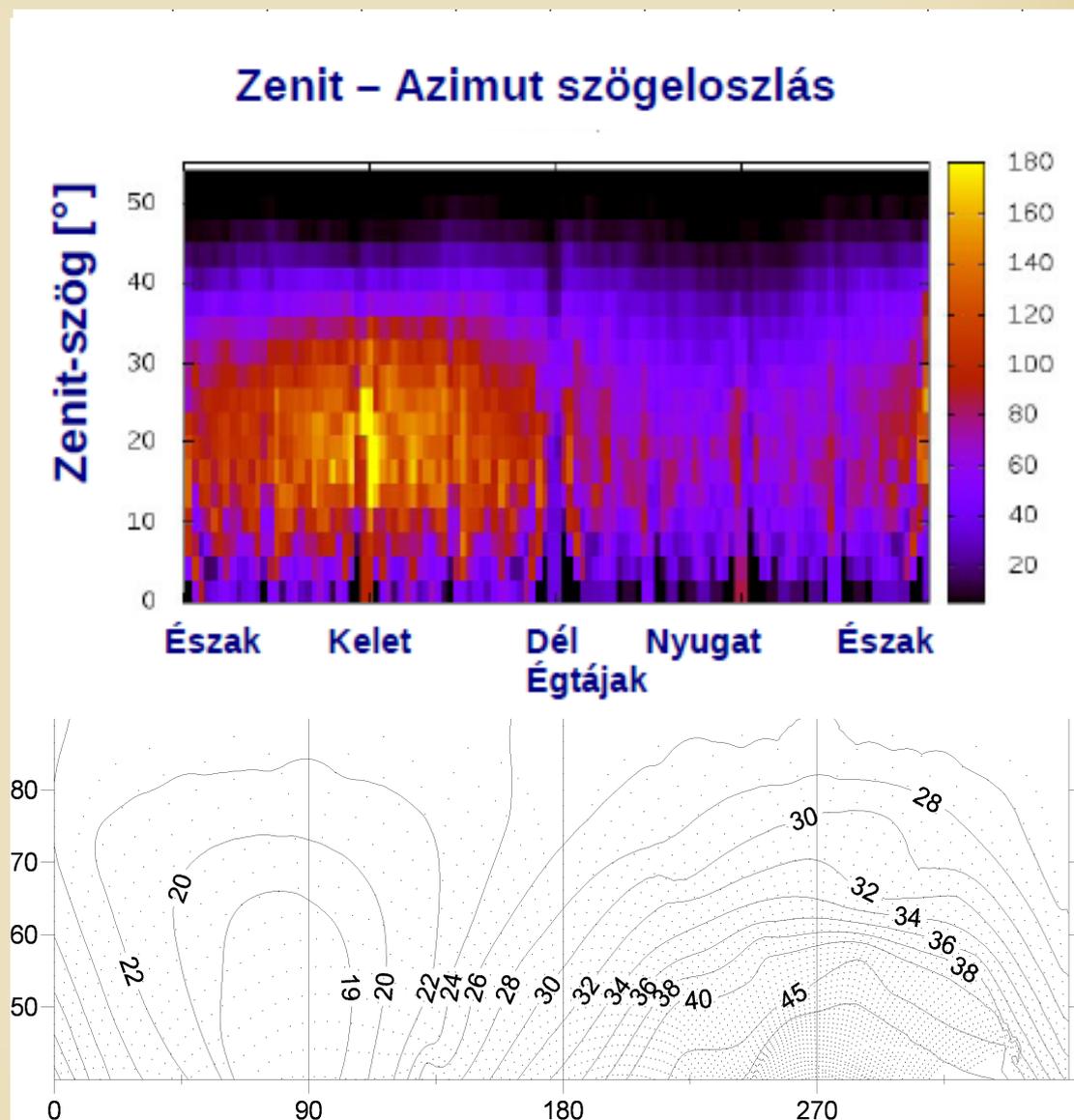


# Run\_164: 3 hét, 450k esemény



# Hasonlóság a domborzattal

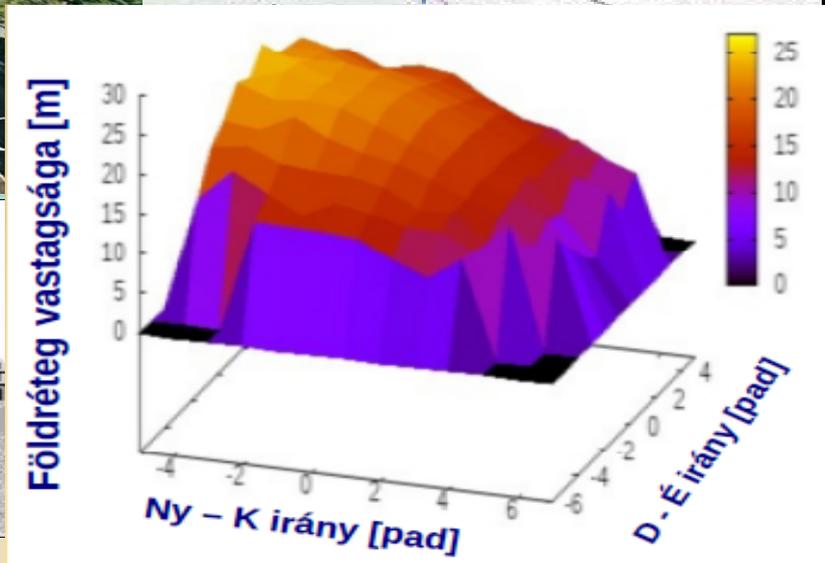
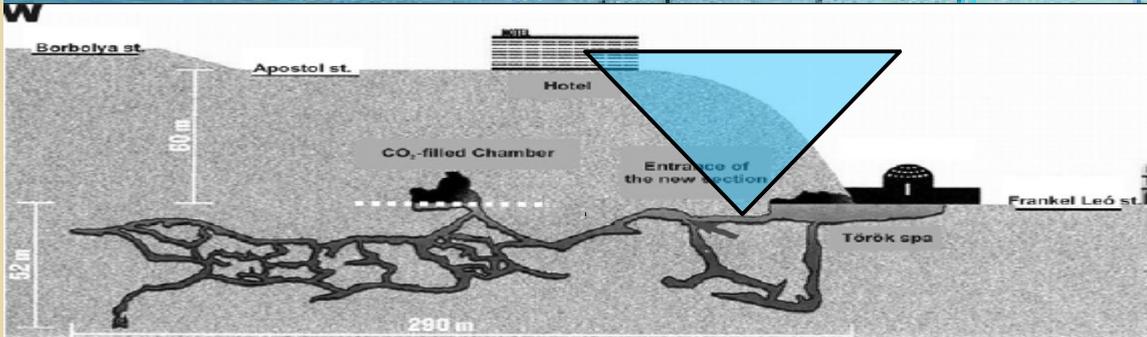
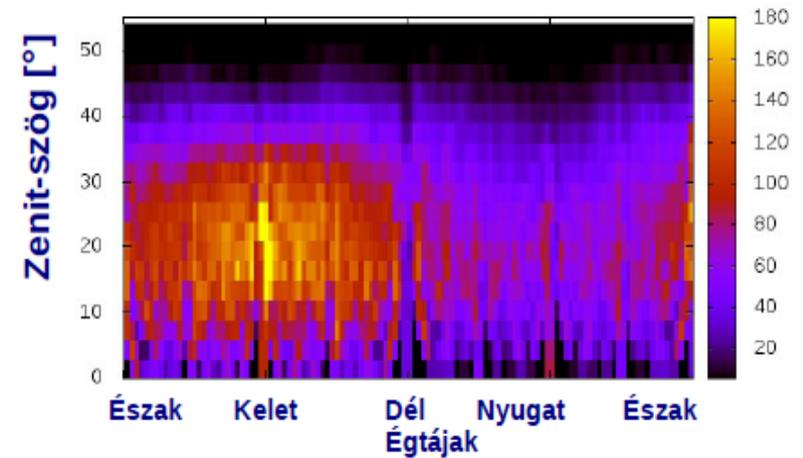
- Térképezés (GPS):
  - 3 cm-es pontosság(!)
  - Saját szintvonal térkép
  - A kőzet vastagságának megadása 0,5-1 m pontossággal
- Korrigált szögeloszlás
  - A kőzet vastagsága arányos az adott irányú elnyelődéssel
- **Látszik a hasonlóság a domborzattal!**



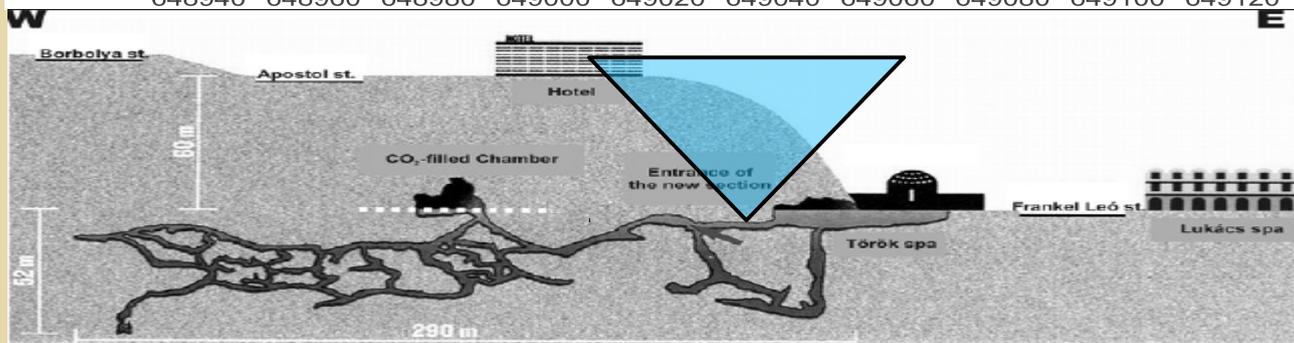
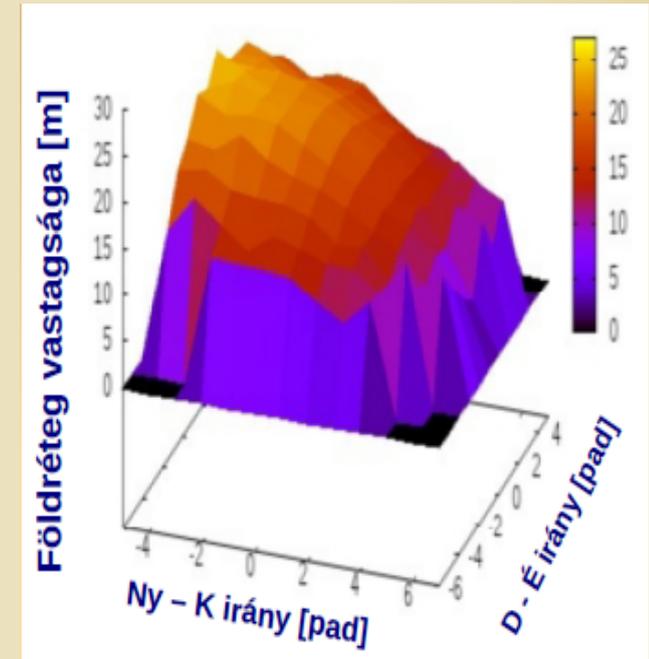
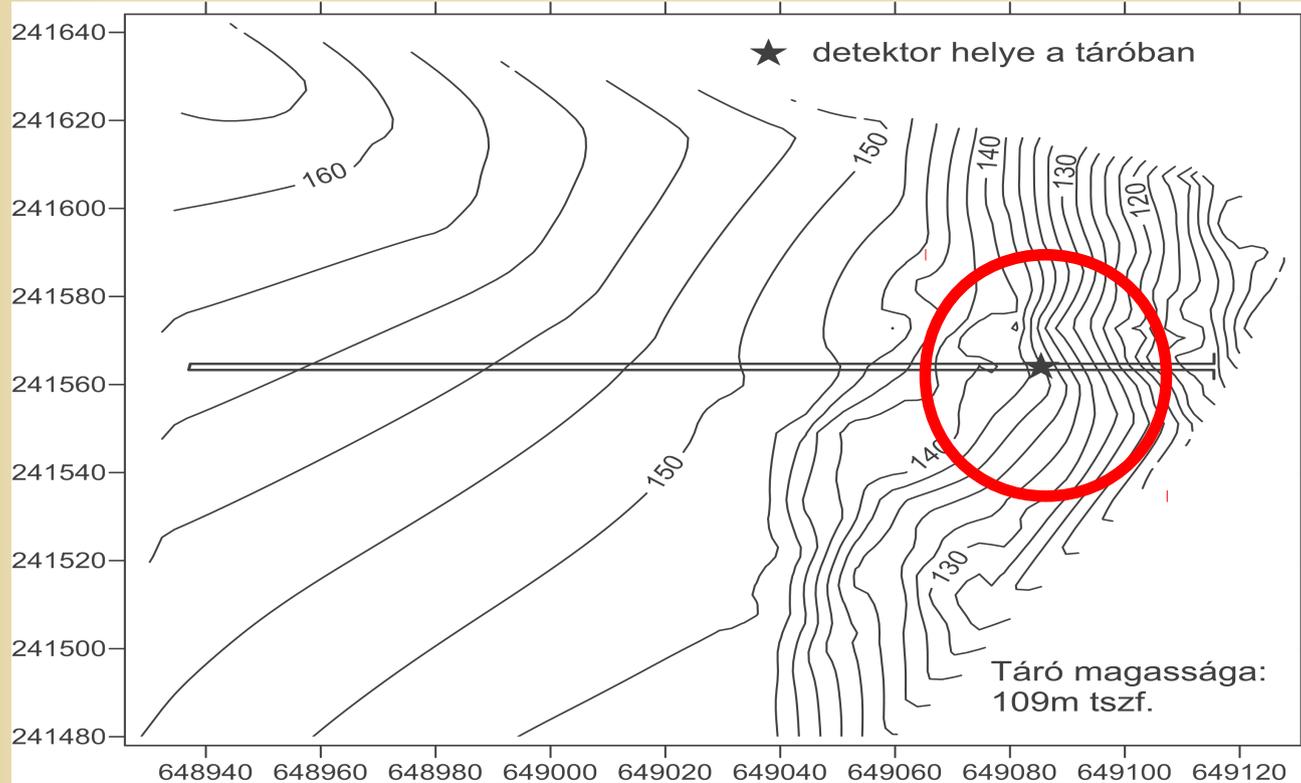
# Rózsadomb domboldal



Zenit - Azimut szögeloszlás



# Rózsadomb domboldal



# Kitekintés: Müöntomográf 2.0



# A REGARD müontomográf

- **Nagyléptékű szerkezetvizsgálat kozmikus részecskékkel.**
- **Megvalósítás:**

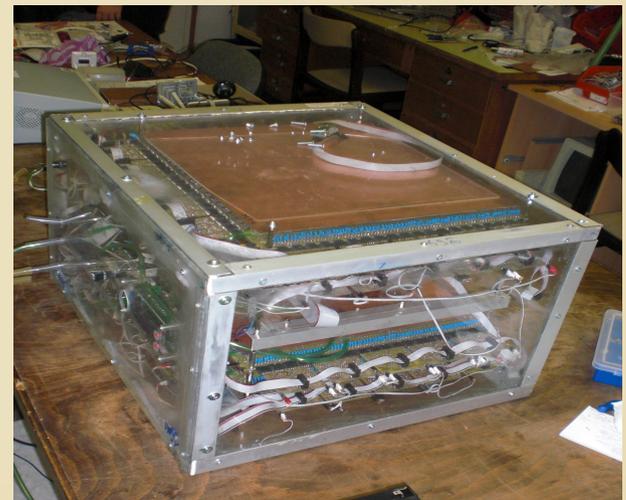
Detektor:

- kozmikus müonok detektálására;
- nagy sűrűségű tárgyak leképezésére müonokkal;
- talaj inhomogenitások és földalatti üregek kimutatására.
- Precizitás:
  - 1-2 cm-es helyfelbontás;
  - 2-3 °-os szögfelbontás.

Mobilis (< 50 kg).

Költséghatékony.

Alacsony energia felhasználású.



# REGARD

## KUTATÓINK

BGG<sup>1</sup>, Bámer Csaba<sup>2</sup>, Bencze György<sup>1</sup>, Bencédi Gyula<sup>1,2</sup>, Hamar Gergő<sup>1</sup>, Horváth Péter<sup>1</sup>, Kiss Gábor<sup>2</sup>, Kovács Levente<sup>1,2</sup>, László András<sup>1</sup>, Lévai Péter<sup>1</sup>, Lipusz Csaba<sup>1</sup>, Márton Krisztina<sup>2</sup>, Melegh Hunor<sup>3</sup>, Oláh László<sup>2</sup>, Surányi Gergely<sup>4</sup>, Varga Dezső<sup>2</sup>, Zalán Péter<sup>1</sup>

## RÉSZTVEVŐ INTÉZETEK

<sup>1</sup>MTA KFKI Részecske- és Magfizikai Kutatóintézet

<sup>2</sup>Eötvös Loránd Tudományegyetem, Komplex Rendszerek Fizikája Tsz.

<sup>3</sup>Budapesti Műszaki és Közgazdagságtani Egyetem,

<sup>4</sup>MTA-ELTE Geológiai, Geofizikai és Űrtudományi Kutatócsoport,

# Köszönetnyilvánítás

TÁMOGATÓK

OTKA NKTH

CK A08-77719, A08-77718, NK-77816

TOVÁBBI KÖSZÖNET

Adamkó Péter,

Rózsabombi Kinizsi SE,

Ariadne Karszt- és Barlangkutató Egyesület,

Bognár Csaba.