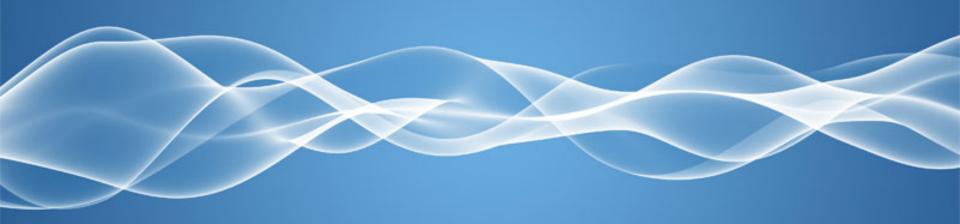
Impact Event



김민규 김승욱 김선엽 임선보



Impact Event?

A collision between celestial objects causing measurable effects.

~운석, 소행성, 혜성 등의 천체가 지구나 다른 행성에 충돌하는 것

직경 1km ~ 약 50만 년에 한 번 직경 5km ~ 약 1000만 년에 한 번 직경 10km 이상 ~ 6천 5백만 년 전에 일어남



대기 열역학적 관점

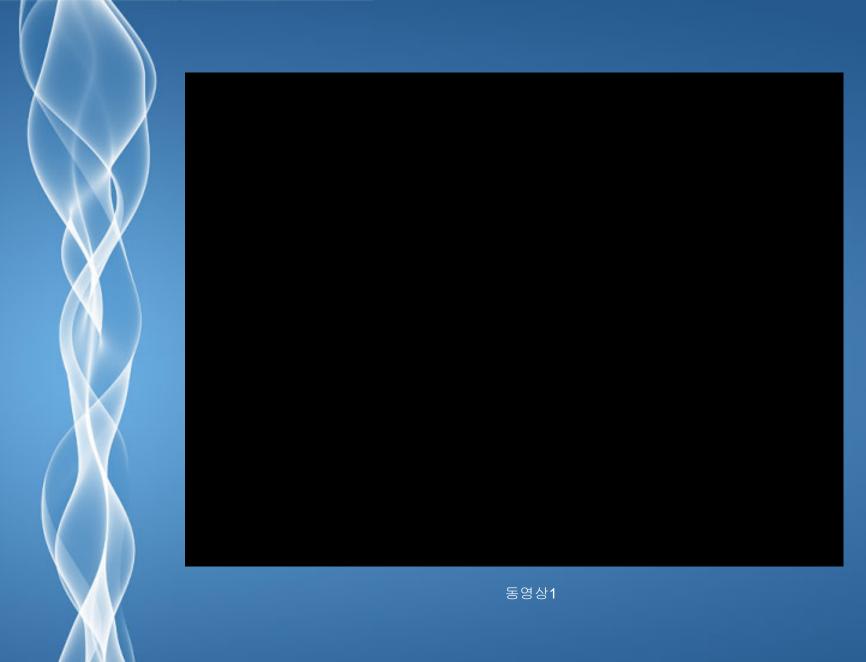
Impact event관련 연구

- -충돌 이후 상황에 초점
- -지질학적 현상(지각해일, 파편)
- -천문학적 현상(자전축 변화 등)

대기 열역학적 접근 충돌 직전 지구 대기의 상태는 어떻게 변하는가? 예상 가능한 결과

- -압력의 변화
- -온도의 변화

그 변화의 정도는?





Situation setting

백악기 제 3기 대멸종 사건을 모티브

- 소행성 직경: 약 10km

- 속도: 약 30km/s

- 충돌 지점: 대륙 중앙부

- 표준대기

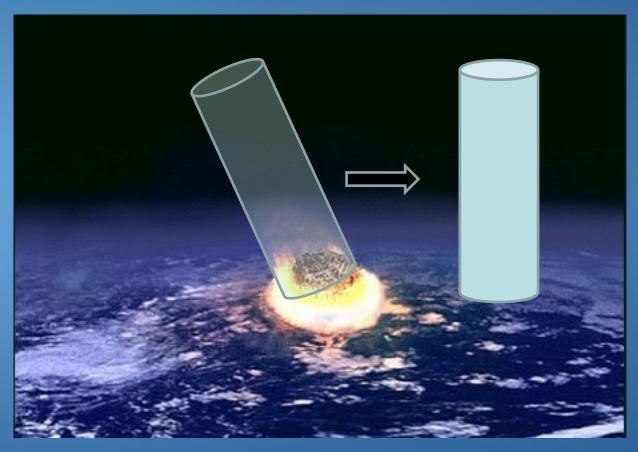
- 평균해수면 기준

- 기압: 1013.25hPa

- 지상기온: 15 ℃



소행성은 지면에 수직하게 충돌한다.





대기두께는 32km로 한다.

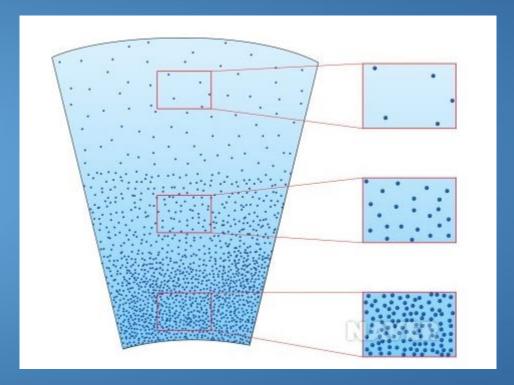


그림2



대기는 단열 압축과정을 거친다.

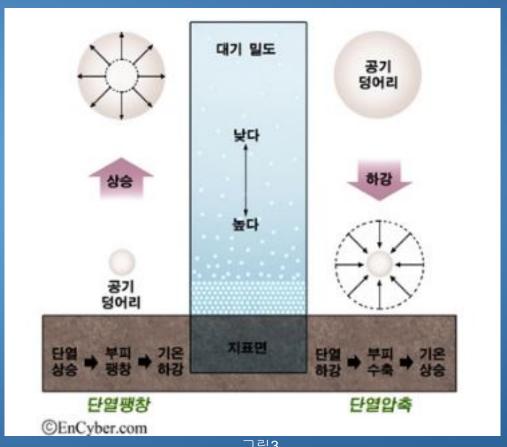


그림3



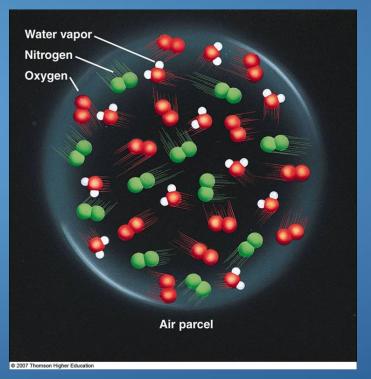
대기 구성성분 사이 화학 반응이나 소행성의 연소 결과로 유입되는 열에너지는 무시한다.





32km 평균 대기 혼합비는 0으로 가정한다.

-> dry air





Initial Values Setting

단위 면적 1m²에 대하여 101325N = mg = (Mn)g

M=28.8g/mol, n=몰수, g=9.8m/s²

n=359002.9762

T = 288K

P = nR*T/V

= 359002.9762*8.31447*288/32000

= 26864.27528 Pa



```
#교도 32km까지 평균기압P_1, 부피V_1, 평균온도T_1, cp/cv = g
#대기 평균 분자량: 28.8g/mol
V_1 = 32000
P_1 = 26864.27528
T_1 = 288
n = 359002.9762
print("[초기 대기 상태] 부피:",V_1,"기압:",P_1,"기온:",T_1)
R = 8.31447
g=1.4
```

```
초기 값 설정
V_1 = 32000 m³
P_1 = 26864.27528 Pa
T_1 = 288K
R = universal gas constant
g = Cp/Cv
```

Python Computing

```
#1단계 단열 압축

C_1 = P_1*(V_1**g)

C_2 = T_1*(V_1**(g-1))

#관찰할 높이 100m

V_2 = 100

P_2 = C_1*(V_2**(-g))

T_2 = C_2*(V_2**(1-g))

print("[단열 압축 후 상태] 부피:",V_2,"기압:",P_2,"기온:",T_2)
```

Using Poisson equation

```
pV^{\gamma} = const & TV^{\gamma-1} = const
```

공기가 경로를 벗어나지 않는 상황을 가정. 단열압축 후의 부피 $V_2 = 100m^3$

Python Computing

```
import numpy as np
import matplotlib.pyplot as plt
```

```
#경로를 벗어나는 부피 비율
nSamples = 10000
VR = np.linspace(0,100, num = nSamples)
```

```
#Volume Rate(VR)에 따른 압력 함수

def H_1(x):
    P_3 = C_1*((V_2*(1+((V_1-V_2)/(100*V_2))*x))**(-g))
    return P_3/101300

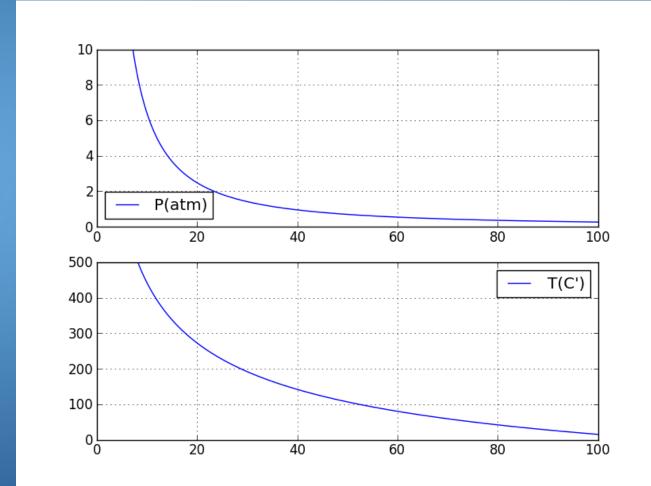
def H_2(x):
    T_3 = C_2*((V_2*(1+((V_1-V_2)/(100*V_2))*x))**(1-g))
    return T_3-273
```

$$p_3 = p_1 V_1^{\gamma} \left[V_2 \left(1 + \frac{V_1 - V_2}{100 V_2} r \right) \right]^{-\gamma}$$

$$T_{3} = T_{1}V_{1}^{\gamma-1} \left[V_{2} \left(1 + \frac{V_{1} - V_{2}}{100V_{2}} r \right) \right]^{1-\gamma}$$



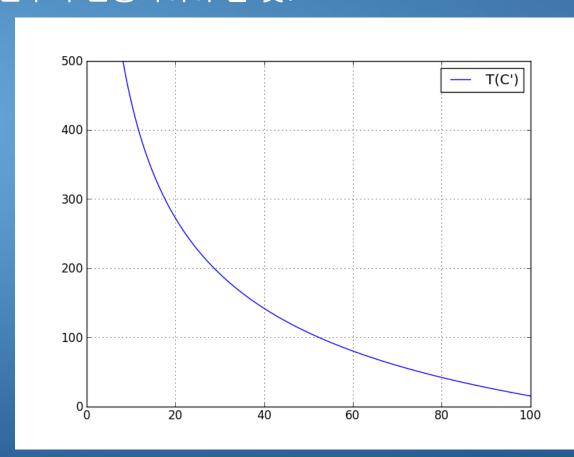
운석 낙하에 의한 단열압축은 하층 대기의 압력과 온도 상승을 일으킨다.





Result & Interpretation

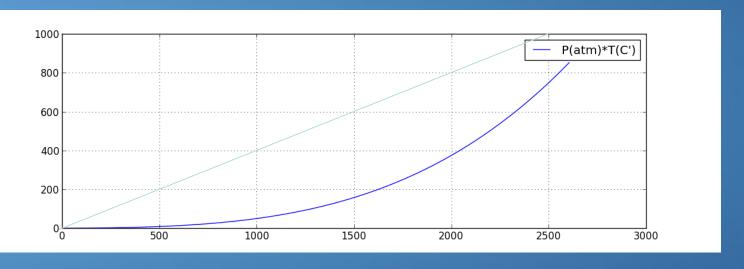
경로를 벗어나는 공기의 비율이 약40% 이하일 때, 지상의 동식물에 상당한 피해가 있을 것. =>공기가 40%이하로 빠져나갈 조건에 대한 추가 연구가 진행되어야 할 것.





R<50%에 대하여 압력의 변화보다 온도의 변화가 더 크다.

=>지상의 생물체에 대하여 압력보다는 온도 변화에 대한 영향이 더 크게 작용할 것으로 예상된다.



Assumption4 에서 소행성의 연소열까지 고려한다면, 온도 증가 폭은 더욱 큰 값을 가질 것이다.



Reference

동영상1:http://blog.naver.com/woodak1204?Redirect=Log&logNo=90160824491

그림1:http://upload.wikimedia.org/wikipedia/commons/c/cb/Impact_event.jpg

그림2:http://dbscthumb.phinf.naver.net/1787_000_1/201 20712010751245_UQ1ADT2EB.jpg/bh13_2_61_i2.jpg?typ e=w406_2&wm=Y

그림3:http://dicimg.naver.com/100/sub/829103_0.gif

그림4: http://explorerworld.hu/2012/03/09/elkeruli-bolygonkat-a-veszelyes-kozelsegbe-kerulo-aszteroida/

그림5:http://apollo.lsc.vsc.edu/classes/met130/notes/chapter4/mix_ratio.html



감사합니다.